

विषय-सूची

प्रस्ताव आमुख अध्याप	ना कों के लिए संदेश	υ vii xii
अध्यार	र्य 1	
भौतिक	जगत	
1.1	भौतिकी क्या है?	1
1.2	भौतिकी का प्रयोजन तथा उत्तेजना	3
1.3	भौतिकी, प्रौद्योगिकी तथा समाज	5
1.4	प्रकृति में मूल बल	7
1.5	भौतिक नियमों की प्रकृति	11
अध्यार	न 2	
	और मापन	
2.1	भूमिका	16
2.2	मांत्रकों की अंतर्राष्ट्रीय प्रणाली	16
2.3	लम्बाई का मापन	18
2.4	द्रव्यमान का मापन	21
2.5	समय का मापन	22
2.6	यथार्थता, यंत्रों की परिशुद्धता एवं मापन में त्रुटि	23
2.7	सार्थक अंक	28
2.8	भौतिक राशियों की विमाएँ	31
2.9	विमीय सूत्र एवं विमीय समीकरणें	32
2.10	विमीय विश्लेषण एवं इसके अनुप्रयोग	32
अध्या र सरल रे	म 3 खा में गति	
3.1	भूमिका	39
3.2	स्थिति, पथ-लंबाई एवं विस्थापन	39
3.3	औसत वेग तथा औसत चाल	42
3.4	तात्क्षणिक वेग एवं चाल	43
3.5	त्वरण	45
3.6	एकसमान त्वरण से गतिमान वस्तु का शुद्धगतिकी संबंधी समीकरण	47
3.7	आपेक्षिक वेग	52
		52

xiv

अध्यार	व 4	
समतल	में गति	
4.1	भूमिका	66
4.2	अदिश एवं सदिश	66
4.3	सदिशों की वास्तविक संख्या से गुणा	68
4.4	सदिशों का संकलन व व्यवकलन - ग्राफी विधि	68
4.5	सदिशों का वियोजन	70
4.6	सदिशों का योग – विश्लेषणात्मक विधि	72
4.7	किसी समतल में गति	73
4.8	किसी समतल में एकसमान त्वरण से गति	76
4.9		77
4.10	प्रक्षेप्य गति	78
4.11	एकसमान वृत्तीय गति	81
अध्यार	ब 5	
गति के	नियम	
5.1	भूमिका	90
5.2	अरस्तू की भ्रामकता	91
5.3	जड़त्व का नियम	91
5.4	न्यूटन का गति का प्रथम नियम	92
5.5	न्यूटन का गति का द्वितीय नियम	94
5.6	न्यूटन का गति का तृतीय नियम	97
5.7		99
5.8	किसी कण की साम्यावस्था	100
5.9	यांत्रिकी में सामान्य बल	101
	वर्तुल (वृत्तीय) गति	105
5.11	यांत्रिकी में समस्याओं को हल करना	106
अध्यार		
कार्य, उ	र्ज्ञा और शक्ति	
6.1	भूमिका	116
6.2	कार्य और गतिज ऊर्जा की धारणा : कार्य-ऊर्जा प्रमेय	118
6.3	कार्य	118
6.4	गतिज ऊर्जा	119
6.5	परिवर्ती बल द्वारा किया गया कार्य	120
6.6	परिवर्ती बल के लिए कार्य-ऊर्जा प्रमेय	121
6.7	स्थितिज ऊर्जा की अभिधारणा —रंट— — र्ज्य न्यं प्रस्त	122
6.8	यांत्रिक ऊर्जा का संरक्षण जिन्ही जिन्हें की विकास कर्ज	123
6.9	किसी स्प्रिंग की स्थितिज ऊर्जा कर्ज के लिखित करा कर्जा संख्या का नियम	125
6.10	ऊर्जा के विभिन्न रूप : ऊर्जा-संरक्षण का नियम स्पर्नन	128
6.11	शक्ति	130
6.12	संघट्ट	131

хv

अध्याय 7 कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

7.1	भूमिका	144
7.2	द्रव्यमान केन्द्र	147
7.3	द्रव्यमान केन्द्र की गति	151
7.4	कणों के निकाय का रेखीय संवेग	152
7.5	दो सदिशों का सदिश गुणनफल	153
7.6	कोणीय वेग और इसका रेखीय	155
	वेग से संबंध	
7.7	बल आघूर्ण एवं कोणीय संवेग	157
7.8	दृढ़ पिंडों का संतुलन	161
7.9	जड्त्व आघूर्ण	166
7.10	लम्बवत् एवं समानान्तर अक्षों के प्रमेय	169
7.11	अचल अक्ष के परित: शुद्ध घूर्णी गतिकी	171
7.12	अचल अक्ष के परित: घूर्णी गतिकी	172
7.13	अचल अक्ष के परित: घूर्णी गति का कोणीय संवेग	175
7.14	लोटनिक गति	177

अध्याय 8

गुरुत्वाकर्षण

8.1	भूमिका	187
8.2	केप्लर के नियम	188
8.3	गुरुत्वाकर्षण का सार्वत्रिक नियम	191
8.4	गुरुत्वीय नियतांक	193
8.5	पृथ्वी का गुरुत्वीय त्वरण	194
8.6	पृथ्वी के पृष्ठ के नीचे तथा ऊपर गुरुत्वीय त्वरण	195
8.7	गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा	196
8.8	पलायन चाल	197
8.9	भू उपग्रह	199
8.10	केक्षा में गतिशील उपग्रह की ऊर्जा	201
8.11	तुल्यकाली तथा ध्रुवीय उपग्रह	201
8.12	भारहीनता	203

परिशिष्ट	209
अभ्यास तथा अतिरिक्त अभ्यासों के उत्तर	225

अध्याय 1

भौतिक जगत

- 1.1 भौतिकी क्या है?
- 1.2 भौतिकी का प्रयोजन तथा उत्तेजना
- 1.3 भौतिकी, प्रौद्योगिकी तथा समाज
- 1.4 प्रकृति में मुल बल
- 1.5 भौतिक नियमों की प्रकृति

सारांश अभ्यास

1.1 भौतिकी क्या है?

मानव की सदैव अपने चारों ओर फैले विश्व के बारे में जानने की जिज्ञासा रही है। अनादि काल से ही रात्रि के आकाश में चमकने वाले खगोलीय पिण्ड उसे सम्मोहित करते रहे हैं। दिन-रात की सतत पुनरावृत्ति, ऋतुओं के वार्षिक चक्र, ग्रहण, ज्वार-भाटे, ज्वालामुखी, इन्द्रधनुष सदैव ही उसके कौतूहल के स्रोत रहे हैं। संसार में पदार्थों के आश्चर्ययंकित करने वाले प्रकार तथा जीवन एवं व्यवहार की विस्मयकारी विभिन्नताएँ हैं। प्रकृति के ऐसे आश्चर्यों एवं विस्मयों के प्रति मानव का कल्पनाशील तथा अन्वेषी मस्तिष्क विभिन्न प्रकार से अपनी प्रतिक्रियाएँ व्यक्त करता रहा है। आदि काल से मानव की एक प्रकार की प्रतिक्रिया वह रही है कि उसने अपने भौतिक पर्यावरण का सावधानीपूर्वक प्रेक्षण किया है, प्राकृतिक परिघटनाओं में अर्थपूर्ण पैटर्न तथा संबंध खोजे हैं, तथा प्रकृति के साथ प्रतिक्रिया कर सकने के लिए नए औजारों को बनाया तथा उनका उपयोग किया है। कालान्तर में मानव के इन्हीं प्रयासों से आधुनिक विज्ञान तथा प्रौद्योगिकी का मार्ग प्रशस्त हुआ है।

अंग्रेजी भाषा के शब्द साईंस (Science) का उद्भव लैटिन भाषा के शब्द सिंटिया (Scientia) से हुआ है, जिसका अर्थ है 'जानना'। संस्कृत भाषा का शब्द 'विज्ञान' तथा अरबी भाषा का शब्द 'इल्म' भी यही अर्थ व्यक्त करता है जिसका तात्पर्य है "ज्ञान"। विस्तृत रूप में विज्ञान उतना ही प्राचीन है जितनी कि मानव जाति है। मिस्र, भारत, चीन, यूनान, मैसोपोटामिया तथा संसार के अन्य देशों की प्राचीन सभ्यताओं ने विज्ञान की प्रगति में अत्यावश्यक योगदान दिया है। सोलहवीं शताब्दी से यूरोप में विज्ञान के क्षेत्र में अत्यधिक प्रगति हुई। बीसवीं शताब्दी के मध्य तक विज्ञान, वास्तविक रूप में, एक महान दुत कार्य बन गया, जिसके अंतर्राष्ट्रीय विकास के लिए अनेक सभ्यताओं एवं देशों ने अपना योगदान दिया।

विज्ञान क्या है, एवं तथाकथित वैज्ञानिक विधि क्या होती है? विज्ञान प्राकृतिक परिघटनाओं को यथासंभव विस्तृत एवं गहनता से समझने के लिए किए जाने वाला सुव्यवस्थित प्रयास है, जिसमें इस प्रकार अर्जित ज्ञान का उपयोग

2

परिघटनाओं के भविष्य कथन, संशोधन, एवं नियंत्रण के लिए किया जाता है। जो कुछ भी हम अपने चारों ओर देखते हैं उसी के आधार पर अन्वेषण करना, प्रयोग करना तथा भविष्यवाणी करना विज्ञान है। संसार के बारे में सीखने की जिज्ञासा, प्रकृति के रहस्यों को सुलझाना विज्ञान की खोज की ओर पहला चरण है। 'वैज्ञानिक विधि' में बहुत से अंतःसंबंध– पद : व्यवस्थित प्रेक्षण, नियंत्रित प्रयोग, गुणात्मक तथा मात्रात्मक विवेचना, गणितीय प्रतिरूपण, भविष्य कथन, सिद्धांतों का सत्यापन अथवा अन्यथाकरण सम्मिलित होते हैं। निराधार कल्पना तथा अनुमान लगाने का भी विज्ञान में स्थान है: परन्तु, अंतत:, किसी वैज्ञानिक सिद्धांत को स्वीकार्य योग्य बनाने के लिए, उसे प्रासंगिक प्रेक्षणों अथवा प्रयोगों द्वारा सत्यापित किया जाना भी आवश्यक होता है। विज्ञान की प्रकृति तथा विधियों के बारे में काफी दार्शनिक विवाद हैं जिनके विषय में यहाँ चर्चा करना आवश्यक नहीं है।

सिद्धांत तथा प्रेक्षण (अथवा प्रयोग) का पारस्परिक प्रभाव विज्ञान की प्रगति का मूल आधार है। विज्ञान सदैव गतिशील है। विज्ञान में कोई भी सिद्धांत अंतिम नहीं है तथा वैज्ञानिकों में कोई निर्विवाद विशेषज्ञ अथवा सत्ता नहीं है। जैसे-जैसे प्रेक्षणों के विस्तृत विवरण तथा परिशुद्धता में संशोधन होते जाते हैं, अथवा प्रयोगों द्वारा नए परिणाम प्राप्त होते जाते हैं, वैसे यदि आवश्यक हो तो उन संशोधनों को सन्निविष्ट करके सिद्धांतों में उनका स्पष्टीकरण किया जाना चाहिए। कभी-कभी ये संशोधन प्रबल न होकर सुप्रचलित सिद्धांतों के ढांचे में भी हो सकते हैं। उदाहरण के लिए, जब जोहान्नेस केप्लर (1571-1630) ने टाइको ब्राह (1546-1601) द्वारा ग्रह-गति से संबंधित संगृहीत किए गए विस्तुत आंकडों का परीक्षण किया, तो निकोलस कोपरनिकस (1473-1543) द्वारा कल्पित सूर्य केन्द्री सिद्धांत (जिसके अनुसार सूर्य सौर-परिवार के केन्द्र पर स्थित है।) की वृत्ताकार कक्षाओं को दीर्घवृत्तीय कक्षाओं द्वारा प्रतिस्थापित करना पड़ा, ताकि संगृहीत आंकड़ों तथा दीर्घवृत्तीय कक्षाओं में अनुरूपता हो सके। तथापि, यदा-कदा सुप्रचलित सिद्धांत नए प्रेक्षणों का स्पष्टीकरण करने में असमर्थ होते हैं। ये प्रेक्षण ही विज्ञान में महान क्रांति का कारण बनते हैं। बीसवीं शताब्दी के आरंभ में यह अनुभव किया गया कि उस समय का सर्वाधिक सफल न्यूटनी यांत्रिकी सिद्धांत परमाण्वीय परिघटनाओं के कुछ मूल विशिष्ट लक्षणों की व्याख्या करने में असमर्थ है। इसी प्रकार उस समय तक मान्य "प्रकाश का तरंग सिद्धांत" भी प्रकाश विद्युत प्रभाव को स्पष्ट करने में असफल रहा। इससे परमाण्वीय तथा आण्विक परिघटनाओं पर विचार करने के लिए मूलत: नए सिद्धांत (क्वान्टम यांत्रिकी) के विकास का मार्ग प्रशस्त हुआ।

जिस प्रकार कोई नया प्रयोग किसी वैकल्पिक सैद्धांतिक निदर्श (मॉडल) को प्रस्तावित कर सकता है, ठीक उसी प्रकार किसी सैद्धांतिक प्रगति से यह भी सुझाव मिल सकता है कि कुछ प्रयोगों में क्या प्रेक्षण किए जाने हैं। अर्नेस्ट रदरफोर्ड (1871-1937) द्वारा वर्ष 1911 में स्वर्ण पर्णिका पर किए गए ऐल्फा कण प्रकीर्णन प्रयोग के परिणाम ने परमाणु के नाभिकीय मॉडल को स्थापित किया, जो फिर नील बोर (1885-1962) द्वारा वर्ष 1913 में प्रतिपादित हाइड्रोजन परमाणु के सिद्धांत का आधार बना। दूसरी ओर पॉल डिरेक (1902-1984) द्वारा वर्ष 1930 में सर्वप्रथम सैद्धांतिक रूप से प्रतिकण की संकल्पना प्रतिपादित की गई जिसे दो वर्ष पश्चात् कार्ल एन्डरसन ने पॉजीट्रॉन (प्रति इलेक्ट्रॉन) की प्रायोगिक खोज द्वारा प्रमाणित किया।

प्राकृतिक विज्ञानों की श्रेणी का एक मूल विषय भौतिकी है। इसी श्रेणी में अन्य विषय जैसे रसायन विज्ञान तथा जीव विज्ञान भी सम्मिलित हैं। भौतिकी को अंग्रेजी में Physics कहते हैं जो ग्रीक भाषा के एक शब्द से व्युत्पन्न हुआ है जिसका अर्थ है "प्रकृति"। इसका तुल्य संस्कृत शब्द 'भौतिकी' है जिसका उपयोग भौतिक जगत के अध्ययन से संबंधित है। इस विषय की यथार्थ परिभाषा देना न तो संभव है और न ही आवश्यक। मोटे तौर पर हम भौतिकी का वर्णन प्रकृति के मूलभूत नियमों का अध्ययन तथा विभिन्न प्राकृतिक परिघटनाओं में इनकी अभिव्यक्ति के रूप में कर सकते हैं। अगले अनुभाग में भौतिकी के कार्यक्षेत्र-विस्तार का संक्षिप्त वर्णन दिया गया है। यहाँ हम भौतिकी के दो प्रमुख विचारों-एकीकरण तथा न्युनीकरण पर ही टिप्पणी करेंगे।

भौतिको के अंतर्गत हम विविध भौतिक परिघटनाओं की व्याख्या **कुछ संकल्पनाओं एवं नियमों के पदों में** करने का प्रयास करते हैं। इसका उद्देश्य विभिन्न प्रभाव क्षेत्रों तथा परिस्थितियों में भौतिक जगत को कुछ सार्वत्रिक नियमों की अभिव्यक्ति के रूप में देखने का प्रयास है। उदाहरण के लिए, समान गुरुत्वाकर्षण का नियम (जिसे न्यूटन ने प्रतिपदित किया) पृथ्वी पर किसी सेब का गिरना, पृथ्वी के परित: चन्द्रमा की परिक्रमा तथा सूर्य के परित: ग्रहों की गति जैसी परिघटनाओं की व्याख्या करता है। इसी प्रकार विद्युत चुम्बकत्व के मूलभूत सिद्धांत (मैक्सवेल-समीकरण) सभी विद्युतीय तथा चुम्बकीय परिघटनाओं को निर्यात्रित करते हैं। प्रकृति के मूल बलों को एकीकृत करने के प्रयास (अनुभाग 1.4) एकीकरण के इसी

भौतिर्क

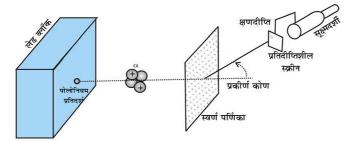
भौतिक जगत

किसी अपेक्षाकृत बड़े, अधिक जटिल निकाय के गुणों को इसके अवयवी सरल भागों की पारस्परिक क्रियाओं तथा गुणों से व्युत्पन्न करना एक संबद्ध प्रयास होता है। इस उपगमन को न्यूनीकरण कहते हैं तथा यह भौतिकी के मर्म में है। उदाहरण के लिए, उन्नीसवीं शताब्दी में विकसित विषय ऊष्मा गतिकी बृहदाकार निकायों के साथ ताप, आंतरिक ऊर्जा, एन्ट्रापी आदि जैसी स्थूल राशियों के पदों में व्यवहार करता है। तत्पश्चात् अणुगति सिद्धांत तथा सांख्यिकीय यांत्रिकी विषयों के अंतर्गत इन्हीं राशियों की व्याख्या वृहदाकार निकायों के आण्विक अवयवों के गुणों के पदों में की गई। विशेष रूप से ताप को निकाय के अणुओं की औसत गतिज ऊर्जा से संबंधित पाया गया।

1.2 भौतिकी का प्रयोजन तथा उत्तेजना

भौतिकी के कार्यक्षेत्र विस्तार के बारे में हमें कुछ बोध इसके विभिन्न उपविषयों को देखकर हो सकता है। मूल रूप से इसके दो रुचिकर प्रभाव क्षेत्र : स्थूल तथा सूक्ष्म हैं। स्थूल प्रभाव क्षेत्र में प्रयोगशाला, पार्थिव तथा खगोलीय स्तर की परिघटनाएँ सम्मिलित होती हैं। जबकि सूक्ष्म प्रभाव क्षेत्र के अंतर्गत परमाण्वीय, आण्विक तथा नाभिकीय परिघटनाएँ* आती हैं। चिरसम्मत भौतिकी के अंतर्गत मुख्य रूप से स्थूल परिघटनाओं पर विचार किया जाता है, इसमें यांत्रिकी, वैद्युत गतिकी, प्रकाशिकी तथा ऊष्मागतिकी जैसे विषय सम्मिलित होते हैं। यांत्रिकी विषय न्यूटन के गति के नियमों तथा गुरुत्वाकर्षण के नियम पर आधारित है तथा इसका संबंध कणों, दृढ़ एवं विरूपणशील पिण्डों, तथा कणों के व्यापक निकायों की गति (अथवा संतुलन) से होता है। जेट के रूप में निष्कासित गैसों द्वारा रॉकेट-नोदन, जल-तरंगों का संचरण, वायु में ध्वनि तरंगों का संचरण तथा किसी बोझ के अधीन झुकी छड़ की साम्यावस्था यांत्रिकी से संबंधित समस्याएँ हैं। वैद्युत गतिकी आवेशित तथा चुम्बकित वस्तुओं से संबद्ध वैद्युत तथा चुम्बकीय परिघटनाएँ हैं। इनके मूल नियमों को कुलॉम, ऑर्सटेड, ऐम्पियर तथा फैराडे ने प्रतिपादित किया तथा इन नियमों की संपुष्टि मैक्सवेल ने अपने समीकरणों के समुच्चय द्वारा की। किसी धारावाही चालक की चुम्बकीय क्षेत्र में गति, किसी विद्युत परिपथ को प्रत्यावर्ती वोल्टता (सिगनल) से अनुक्रिया, किसी ऐन्टेना की कार्यप्रणाली, आयन मण्डल में रेडियो तरंगों का संचरण आदि वैद्युत गतिको को समस्याएँ हैं। प्रकाशिको के अंतर्गत प्रकाश पर आधारित परिघटनाओं पर विचार किया जाता है। दूरबीन (दुरदर्शक) तथा सूक्ष्मदर्शी की कार्यविधि, पतली झिल्ली के रंग, आदि प्रकाशिकी के उपविषय हैं। योत्रिकी की तुलना में ऊष्मागतिकी के अंतर्गत वस्तुओं की समग्र गति पर विचार नहीं किया जाता. अपितु यह स्थूल संतुलन के निकायों पर विचार करती है, तथा इसका संबंध बाहय कार्य तथा ऊष्मा स्थानांतरण द्वारा निकाय की आंतरिक ऊर्जा, ताप, ऐन्ट्रॉपी आदि में अंतर से होता है। ऊष्मा इंजन तथा प्रशीतक की दक्षता, किसी भौतिक अथवा रासायनिक प्रक्रिया की दिशा आदि, ऊष्मागतिकी की रोचक समस्याएँ हैं।

भौतिकी के सूक्ष्म प्रभाव क्षेत्र के अंतर्गत परमाणुओं तथा नाभिकों के स्तर के सूक्ष्मतम पैमाने पर (और इससे भी निम्न लम्बाई के पैमाने पर) द्रव्य के संघटन एवं संरचना तथा इनकी विभिन्न अन्वेषियों जैसे इलेक्ट्रॉन, फोटॉन तथा अन्य मूल कणों से अन्योन्य क्रियाओं पर विचार किया जाता है। चिरसम्मत भौतिकी इस प्रभाव क्षेत्र से व्यवहार करने में सक्षम नहीं है तथा हाल ही में क्वान्टम सिद्धांत को ही सुक्ष्म परिघटनाओं की



चित्र 1.1 भौतिकी में सिद्धांत तथा प्रयोग साथ-साथ चलते हैं तथा एक-दूसरे की प्रगति में सहायता करते हैं। रदरफोर्ड ऐल्फा प्रकीर्णन प्रयोग ने परमाणु के नाभिकीय मॉडल को प्रतिपादित किया।

* हाल ही में अन्वेषण के उत्तेजनापूर्ण क्षेत्र में एक नए प्रभाव क्षेत्र (जिसे मध्याकार भौतिकी कहते हैं) का अविर्भाव हुआ है जो स्थूल तथा सूक्ष्म प्रभाव क्षेत्रों का मध्यवर्ती है। इसके अंतर्गत कुछ दसों या कुछ सैकड़ों परमाणुओं से व्यवहार किया जाता है।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

3

भौतिको

परिकल्पनाएँ, अभिगृहीत तथा निदर्श

किसी को यह नहीं समझना चाहिए कि भौतिकी तथा गणित द्वारा सब कुछ सत्यापित किया जा सकता है। समस्त भौतिकी, और गणित भी कल्पनाओं (अभिधारणाओं) पर आधारित हैं, जिनमें से प्रत्येक को भाति–भाति से परिकल्पना, अथवा अभिगृहीत अथवा निदर्श कहकर पुकारा जाता है।

उदाहरण के लिए, न्यूटन द्वारा प्रतिपादित गुरुत्वाकर्षण का सार्वत्रिक नियम एक अभिधारणा अथवा परिकल्पना है, जिसे उन्होंने अपनी प्रवीणता द्वारा प्रस्तावित किया था। उनसे पहले, सूर्य के परित: ग्रहों की गति, पृथ्वी के परित: चन्द्रमा की गति, लोलकों, पृथ्वी की ओर गिरते पिण्डों आदि के संबंध में बहुत से प्रेक्षण, प्रयोग तथा आंकड़े उपलब्ध थे। इनमें प्रत्येक के लिए पृथक स्पर्ध्यकरण आवश्यक था जो कि कमोबेश गुणात्मक था। गुरुत्वाकर्षण के सार्वत्रिक नियम का जो कुछ कहना है, वह यह है कि यदि हम यह कल्पना करें कि, "इस विश्व के कोई दो पिण्ड एक दूसरे को एक बल द्वारा आकर्षित करते हैं जो इन दोनों पिण्डों के द्रव्यमानों के व्युत्क्रमानुपाती होता है", तो हम इन सभी प्रेक्षणों की व्याख्या केवल एक ही प्रयास में कर सकते हैं। यह केवल इन परिघटनाओं की ही व्याख्या नहीं करता, वरन् यह भविष्य के प्रयोगों के परिणामों के भविष्यकथन की हमें अनुमति प्रदान करता है।

कोई परिकल्पना एक ऐँसा अनुमान होता है जिसे उसकी सत्यता की कल्पना के बिना लगाया जाता है। किसी से भी गुरुत्वाकर्पण के सार्वत्रिक नियम को प्रमाणित करने के लिए कहना न्यायसंगत नहीं है, क्योंकि इसे प्रमाणित नहीं किया जा सकता। इसे प्रेक्षणों तथा प्रयोगों द्वारा जांचा और सिद्ध किया जा सकता है।

कोई अभिगृहीत एक स्वयं सिद्ध सत्य होता है जबकि कोई निदर्श प्रेक्षित परिघटना की व्याख्या के लिए प्रस्तावित एक सिद्धांत होता है। परन्तु आपको इस स्तर पर इन शब्दों के उपयोग में अर्थ भेद करने के लिए चिन्ता करने की कोई आवश्यकता नहीं है। उदाहरण के लिए, आप अगले वर्ष हाइड्रोजन परमाणु के बार निदर्श के विषय में अध्ययन करेंगे जिसमें बोर ने यह कल्पना की थी कि "हाइड्रोजन परमाणु में इलेक्ट्रॉन कुछ नियमों (अभिगृहीत) का पालन करते हैं"। उन्होंने ऐसा क्यों किया था? उनके पास विस्तृत मात्रा में स्पेक्ट्रमी आंकड़े उपलब्ध थे, जिनकी कोई अन्य सिद्धांत व्याख्या नहीं कर सका था। अत: बोर ने कहा था कि यदि हम यह कल्पना कर लें कि कोई परमाणु इस-इस ढंग से व्यवहार करता है, तो हम तत्काल ही इन सभी घटनाओं की व्याख्या कर सकते हैं। आइंस्टीन का आपेक्षिकता का विशिष्ट सिद्धांत भी दो अभिगृहीतों-

जिहस्टान का आश्वत्रकता का पशिष्ट सिद्धात में (आ नगुरुता) "विद्युत चुम्बकीय विकिरणों की चाल की स्थिरता" तथा "सभी जड़त्वीय निर्देश तंत्रों में भौतिक नियमों का वैध होना", पर आधारित है। हमारे लिए किसी से यह कहना बुद्धिमानी नहीं होगी कि वह प्रमाणित करे कि "निर्वात में प्रकाश को चाल नियत होती है", स्रोत अथवा प्रेक्षक पर निर्भर नहीं करती।

गणित में भी हमें हर कदम पर अभिगृहीतों तथा परिकल्पनाओं की आवश्यकता होती है। यूक्लिड का यह प्रकथन कि समांतर रेखाएँ कभी भी नहीं मिलतीं, एक परिकल्पना है। इसका यह अर्थ है कि यदि हम प्रकथन को अपनालें, तो हम समांतर रेखाओं के बहुत से गुणों तथा इनसे बनी दो अथवा तीन विमाओं की आकृतियों की व्याख्या कर सकते हैं। परन्तु यदि आप इसे नहीं अपनाते, तो आप एक भिन्न अभिगृहीत का उपयोग करने के लिए स्वतंत्र हैं और एक नवीन ज्यामिति प्राप्त कर सकते हैं, जैसाकि वास्तव में पिछली कुछ शताब्दियों तथा दशकों में घटित हुआ है।

व्याख्या करने के लिए उचित ढांचा माना गया है। व्यापक रूप में, भौतिकी का प्रासाद सुन्दर एवं भव्य है और जैसे-जैसे आप इस विषय में आगे बढ़ेंगे इसका महत्व अधिकाधिक होता जाएगा।

अब आप यह कल्पना कर सकते हैं कि भौतिकी का कार्यक्षेत्र वास्तव में विस्तुत है। यह लंबाई, द्रव्यमान, समय, ऊर्जा आदि भौतिक राशियों के परिमाणों के विशाल परिसर का प्रतिपादन करती है। एक ओर इसके अंतर्गत इलेक्ट्रॉन, प्रोटॉन, आदि से संबंधित परिघटनाओं का लम्बाई के अति सूक्ष्म पैमाने (10⁻¹⁴ m अथवा इससे भी कम) पर अध्ययन किया जाता है तथा इसके विपरीत, दूसरी ओर इसके अंतर्गत खगोलीय परिघटनाओं का अध्ययन मंदाकिनियों के विस्तारों, अथवा सम्पर्ण विश्व के पैमाने. जिसका विस्तार 10²⁶m कोटि का है. पर किया जाता है। लम्बाई के इन दो पैमानों में 10⁴⁰ अथवा और अधिक के गुणक का अंतर है। लम्बाइयों के पैमाने के परिसर को प्रकाश की चाल से विभाजित करके समयों के पैमाने का परिसर: 10^{-22} s से 10^{18} s प्राप्त किया जा सकता है। इसी प्रकार द्रव्यमानों का परिसर उदाहरण के लिए 10-30 kg (इलेक्ट्रॉन के द्रव्यमान) से 10^{55} kg (ज्ञात प्रेक्षित विश्व के द्रव्यमान) तक है। पार्थिव परिघटनाएँ इस परिसर के मध्य में कहीं होती हैं। भौतिकी कई प्रकार से उत्तेजक है। कछ व्यक्ति इसके मल

सिद्धांतों के लालित्य तथा व्यापकता से इस तथ्य को लेकर उत्तेजित हो जाते हैं कि भौतिकी की कुछ मूल संकल्पनाओं तथा नियमों द्वारा भौतिक राशियों के विशाल परिसर को प्रतिपादित करने वाली परिधटनाओं की व्याख्या की जा सकती है। कुछ अन्य के लिए प्रकृति के रहस्यों से पर्दा हटाने के लिए कल्पनाशील नवीन प्रयोग करने की चुनौती, नियमों का सत्यापन अथवा निराकरण रोमांचकारी हो सकता है। अनुप्रयुक्त भौतिकी समान रूप से महत्वपूर्ण है। भौतिक नियमों के अनुप्रयोग तथा स्वार्थसाधनों द्वारा उपयोगी युक्तियों का निर्माण करना भौतिकी का अत्यंत रोचक तथा उत्तेजनापूर्ण भाग है, जिसके लिए अत्यधिक प्रवीणता तथा सतत् प्रयासे की आवश्यकता होती है।

पिछली कुछ शताब्दियों में भौतिकी में हुई असाधारण प्रगति का क्या रहस्य है? विशाल प्रगति प्राय: हमारे मूल अवबोधन में परिवर्तनों से संलग्न होती है। पहले यह अनुभव किया गया कि वैज्ञानिक प्रगति के लिए केवल गुणात्मक सोच होना, यद्यपि निसंदेह यह महत्वपूर्ण है, पर्याप्त नहीं है। भौतिकी, जिसमें प्राकृतिक नियमों को सुस्पष्ट गणितीय समीकरणों द्वारा व्यक्त किया जा सकता है, में वैज्ञानिक विकास के लिए मात्रात्मक मापन प्रमुख होना चाहिए। दूसरी अत्यंत महत्वपूर्ण अंतर्दूष्टि यह

भौतिक जगत

थी कि भौतिकी के मूल नियम सार्वत्रिक हैं - समान नियमों को व्यापक रूप से विभिन्न प्रसंगों में लागू किया जा सकता है। अंत में सन्निकटन की योजना अत्यंत सफल सिद्ध हुई। दैनिक जीवन की अधिकांश प्रेक्षित परिघटनाएँ मुल नियमों की जटिल अभिव्यक्ति ही होती हैं। वैज्ञानिकों ने किसी परिघटना की सारभूत विशेषताओं के सार निकालने के महत्व की पहचान उस परिघटना के अपेक्षाकृत कम महत्वपूर्ण पहलुओं से की। किसी परिघटना की सभी जटिलताओं को एक साथ एक ही बार में स्पष्ट कर पाना व्यावहारिक नहीं है। एक अच्छी युक्ति वही है कि पहले किसी परिघटना के परमावश्यक लक्षणों पर ध्यान केन्द्रित करके उसके मूल सिद्धांतों को खोजा जाए और फिर संशुद्धियों को सन्निविष्ट करके उस परिघटना के सिद्धांतों को और अधिक परिशुद्ध बनाया जाए। उदाहरण के लिए, किसी पत्थर तथा पंख को समान ऊँचाई से एक साथ गिराने पर वे एक साथ पृथ्वी पर नहीं गिरते। इसका कारण यह है कि परिघटना के आवश्यक पहलू अर्थात् "गुरुत्व बल के अधीन मुक्त पतन" को वायु के प्रतिरोध की उपस्थिति ने जटिल बना दिया है। गुरुत्व बल के अधीन मुक्त पतन का नियम प्राप्त करने के लिए यह श्रेयस्कर है कि ऐसी परिस्थिति उत्पन्न की जाए जिसमें वायू-प्रतिरोध उपेक्षणीय हो और ऐसा किया भी जा सकता है। उदाहरण के लिए, पत्थर तथा पंख को किसी निर्वातित लंबी नली में एक साथ गिरने दिया जाए। इस प्रकरण में दोनों पिण्ड (पत्थर तथा पंख) लगभग एक साथ गिरेंगे जिससे हमें यह मुल नियम प्राप्त होगा कि गुरुत्वीय त्वरण पिण्ड के द्रव्यमान पर निर्भर नहीं करता। इस प्रकार प्राप्त नियम से हम पुन: पंख प्रकरण पर जा सकते हैं, वायु-प्रतिरोध के कारण संशुद्धि सन्निविष्ट कर सकते हैं, सुप्रचलित सिद्धांत में संशोधन कर सकते हैं, तथा गुरुत्व बल के अधीन पृथ्वी पर गिरते पिण्डों के लिए अधिक यथार्थिक सिद्धांत बनाने का प्रयास कर सकते हैं।

1.3 भौतिकी, प्रौद्योगिकी तथा समाज

भौतिकी, प्रौद्योगिकी तथा समाज के बीच पारस्परिक संबंधों को बहुत से उदाहरणों में देखा जा सकता है। ऊष्मागतिकी विषय का उद्भव ऊष्मा इंजनों की कार्यप्रणाली को समझने एवं उसमें सुधार करने की आवश्यकता के कारण हुआ। जैसा कि हम जानते हैं कि भाप का इंजन, इंग्लैंड में अठाहरवीं शताब्दी में हुई औद्योगिक क्रांति, जिसने मानव सभ्यता को अत्यधिक प्रभावित किया था, से अपृथक्करणीय है। कभी प्रौद्योगिकी नवीन भौतिकी को जन्म देती है, तो कभी भौतिकी नवीन प्रौद्योगिकी उत्पन्न करती हैं। भौतिकी द्वारा नवीन प्रौद्योगिकी उत्पन्न करने का उदाहरण बेतार संचार प्रौद्योगिकी है, जिसका विकास उन्मीसवीं शताब्दी में हुई विद्युत तथा चुम्बकत्व के मूल नियमों के अनुगमन करने से हुआ। भौतिकी के अनुप्रयोगों का सदैव पूर्वज्ञान रखना सरल नहीं है। वर्ष 1933 तक महान भौतिक विज्ञानी अर्नस्ट रदरफोर्ड परमाणुओं से ऊर्जा निष्कासन की संभावना को मन से दुर कर चुके थे। परन्तु केवल कुछ ही वर्षो

सारणी 1.1 संसार के विभिन्न देशों के कुछ भौतिकविदों के प्रमुख योगदान

नाम	प्रमुख योगदान/आविष्कार	मूल देश
आर्किमिडीज़	उत्प्लावकता का नियम; उत्तोलक का नियम	यूनान
गैलिलियो गैलिली	जड़त्व का नियम	इटली
क्रिश्चियन हाइगेंस्	प्रकाश का तरंग सिद्धांत	हॉलैंड
आइज़क न्यूटन	गुरुत्वाकर्षण का सार्वत्रिक नियम, गति के नियम, परावर्ती दूरदर्शक	इंग्लैंड
माइकल फैराडे	विद्युत-चुंबकीय प्रेरण के नियम	इंग्लैंड
जैम्स क्लार्क मैक्सवेल	विद्युत-चुंबकीय सिद्धांत; प्रकाश-एक विद्युत-चुंबकीय तरंग	इंग्लैंड
हैनरिक रूडोल्फ हर्ट्ज	विद्युत-चुंबकीय तरंगें	जर्मनी
जगदीश चन्द्र बोस	अतिलघु रेडियो तरंगें	भारत
डब्ल्यू. के. रोंजन	एक्स-किरणें	जर्मनी
जे. जे. टॉमसन	इलेक्ट्रॉन	इंग्लैंड
मैरी स्क्लोडोस्का क्यूरी	रेडियम तथा पोलोनियम की खोज; प्राकृतिक रेडियोऐक्टिवता का अध्ययन	पोलैंड
अल्बर्ट आइंस्टाइन	प्रकाश-वैद्युत नियम; आपेक्षिकता का सिद्धांत	जर्मनी
विक्टर फ्रांसिस हैस	कॉस्मिक विकिरण	आस्ट्रिया

5

नाम	प्रमुख योगदान/आविष्कार	मूल देश
आर.ए. मिलिकन	इलेक्ट्रॉन आवेश की माप	अमेरिका
अर्नस्ट रदरफोर्ड	परमाणु का नाभिकीय निदर्श	न्यूजीलैंड
नील बोर	हाइड्रोजन परमाणु का क्वान्टम निदर्श	डेनमार्क
चन्द्रशेखर वेंकटरामन	अणुओं द्वारा प्रकाश का अप्रत्यास्थ प्रकीर्णन	भारत
लुइस विक्टर द-ब्रॉग्ली	द्रव्य की तरंग प्रकृति	फ्रांस
मेघनाथ साहा	तापिक आयनन	भारत
सत्येन्द्र नाथ बोस	क्वान्टम सांख्यिकी	भारत
वॉल्फगेंग पॉली	अपवर्जन नियम	आस्ट्रिया
एनरिको फर्मो	नियंत्रित नाभिकीय विखंडन	इटली
वर्नर हेजेनबर्ग	क्वान्टम यांत्रिकी; अनिश्चितता-सिद्धांत	जर्मनी
पॉल डिरैक	आपेक्षिकीय इलेक्ट्रॉन-सिद्धांत; क्वान्टम सांख्यिकी	इंग्लैण्ड
एडविन ह्यूबल	प्रसारी विश्व	अमेरिका
अर्नस्ट औरलैन्डो लॉरेन्स	साइक्लोट्रॉन	अमेरिका
जेम्स चाडविक	न्यूट्रॉन	इंग्लैण्ड
हिडेकी युकावा	नाभिकीय बलों का सिद्धांत	जापान
होमी जहांगीर भाभा	कॉस्मिक विकिरण का सोपनी प्रक्रम	भारत
लेव डेवीडोविक लैन्डो	संघनित द्रव्य सिद्धांत; द्रव हीलियम	रूस
एस. चन्द्रशेखर	चन्द्रशेखर-सीमा, तारों की संरचना तथा विकास	भारत
जॉन बारडीन	ट्रांजिस्टर, अतिचालकता सिद्धांत	अमेरिका
सी.एच. टाउन्स	मेसर; लेसर	अमेरिका
अब्दुस सलाम	दुर्बल तथा विद्युत चुम्बकीय अन्योन्य क्रियाओं का एकीकरण	पाकिस्तान

सारणी 1.1 में कुछ महान भौतिक विज्ञानियों, उनके प्रमुख योगदानों तथा उनके मूल देशों की सूची दी गई है। इसके द्वारा आप वैज्ञानिक प्रयासों के बहु-सांस्कृतिक, अंतर्राष्ट्रीय स्वरूप का मूल्यांकन करेंगे। सारणी 1.2 में कुछ महत्वपूर्ण प्रौद्योगिकियों तथा भौतिकी के उन सिद्धांतों, जिन पर वे आधारित हैं, की सूची दी गई है। स्पष्ट है कि ये सूचियाँ विस्तृत नहीं हैं। हम आपसे अनुरोध करते हैं कि आप अपने शिक्षकों की सहायता, अच्छी पुस्तकों तथा विज्ञान की वेबसाइट द्वारा इन सारिणियों में बहुत से नाम तथा अन्य संबद्ध जानकारी लिखकर इन्हें और व्यापक बनाने का प्रयास करें। आप यह पाएंगे कि यह अभ्यास बहुत शिक्षाप्रद तथा मनोरंजक है। हमें पूर्ण विश्वास है कि यह सची कभी समाप्त नहीं होगी। विज्ञान की प्रगति सतत है।

भौतिको

भौतिकी प्रकृति तथा प्राकृतिक परिघटनाओं का अध्ययन है। भौतिक विज्ञानी प्रेक्षणों, प्रयोगों तथा विश्लेषणों के आधार पर

के पश्चात् वर्ष 1938 में हेन तथा माइटनर ने न्यूट्रॉन प्रेरित यूरेनियम नाभिक के विखंडन से संबंधित परिघटना की खोज की, जिसने आण्विक शस्त्रों तथा आण्विक शक्ति रिएक्टरों के आधार की भांति कार्य किया। भौतिकी से एक नवीन प्रौद्योगिकी के जन्म का एक अन्य उदाहरण सिलिकॉन 'चिप' है, जिसने बीसवीं शताब्दी के अंतिम तीन दशकों में कम्प्यूटर क्रांति को प्रेरित किया। एक अत्यंत महत्वपूर्ण क्षेत्र जिसमें भौतिकी का योगदान है और भविष्य में भी रहेगा, वह है "वैकल्पिक ऊर्जा संसाधनों का विकास"। हमारे ग्रह के जीवाश्मी ईंधन त्वरित क्षीयमान हैं तथा नवीन एवं सस्ते ऊर्जा स्रोतों की खोज अत्यावश्यक है। इस दिशा में पहले से ही काफी प्रगति हो चुकी है (उदाहरण के लिए सौर ऊर्जा, भू–तापीय ऊर्जा आदि के विद्युत ऊर्जा में रूपांतरण के रूप में) परन्तु इसे और अधिक सम्पादित किया जाना अभी शेष है।

गत	सारणी 1.2 प्रौद्योगिकी तथा भौतिकी के बीच संबंध
प्रौद्योगिकी	वैज्ञानिक सिद्धांत
भाप इंजन	ऊष्मागतिकी के नियम
नाभिकीय रिऐक्टर	नियंत्रित नाभिकीय विखंडन
रेडियो तथा टेलीविजन	विद्युत-चुंबकीय तरंगों का उत्पादन संचरण संसूच
कम्प्यूटर	अंकीय तर्क

कम्प्यूटर	अंकीय तर्क
अतिउच्च चुंबकीय क्षेत्रों का उत्पादन	अतिचालकता
् लेसर	विकिरणों के उद्दीपित उत्सर्जन द्वारा प्रकाश प्रवर्धन (समष्टि प्रतिलोमन)
राकेट नोदन	न्यूटन के गति के नियम
विद्युत जनित्र	फैराडे के विद्युत-चुंबकीय प्रेरण के सिद्धांत
जलविद्युत शक्ति	गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा का विद्युत ऊर्जा में रूपांतरण
वायुयान	तरलगतिको में बर्नोली का सिद्धांत
कण त्वरित्र	विद्युत-चुंबकीय क्षेत्रों में आवेशित कणों की गति
सोनार	पराश्रव्य तरंगों का परावर्तन
प्रकाशिक रेशे	प्रकाश का पूर्ण आंतरिक परावर्तन
अपरावर्ती आवरण	तनुफिल्म प्रकाशीय व्यतिकरण
इलेक्ट्रॉन सूक्ष्मदर्शी	इलेक्ट्रॉन की तरंग प्रकृति
प्रकाश-विद्युत सेल	प्रकाश-विद्युत प्रभाव
संलयन परीक्षण रिऐक्टर (टोकामैक)	प्लैज़्मा का चुम्बकीय परिरोध
वृहत् मीटर वेब रेडियो टेलीस्कोप (GMRT)	कॉस्मिक रेडियो किरणों का संसूचन
बोस आइंस्टाइन दाब	लेसर पुन्जों तथा चुम्बकीय क्षेत्रों द्वारा परमाणुओं का प्रग्रहण तथा शीतलन

प्रकृति में क्रियात्मक नियमों को खोजने का प्रयास करता है। भौतिको प्राकृतिक जगत को नियंत्रित करने वाले कुछ मूल नियमों/सिद्धांतों से संबंधित है। भौतिक नियमों की क्या प्रकृति है? अब हम मूल बलों की प्रकृति तथा इस भौतिक जगत को नियंत्रित करने वाले विविध नियमों के विषय में चर्चा करेंगे।

1.4 प्रकृति में मूल बल*

हम सभी में बल के बारे में कोई सहजानुभूत धारणा है। हम सभी का यह अनुभव है कि वस्तुओं को धकेलने. ले जाने अथवा फेंकने, निरूपित करने अथवा उन्हें तोड़ने के लिए बल

की आवश्यकता होती है। हम अपने ऊपर बलों के संघात, जैसे किसी गतिशील वस्तु के हमसे टकराते समय अथवा "मैरी गो राउण्ड झूले" में गति करते समय, अनुभव करते हैं। इस सहजानुभूत धारणा से चलकर बल की सही वैज्ञानिक संकल्पना तक पहुँचना सहज कार्य नहीं है। आद्य विचारकों जैसे अरस्तू की बल के विषय में संकल्पना गलत थी। बल के विषय में हमें सही धारणा न्यूटन के गति के प्रसिद्ध नियमों में मिली। उन्होंने दो पिण्डों के बीच गुरुत्वाकर्षण बल के लिए सुस्पष्ट सुत्र भी दिया। अनुवर्ती अध्यायों में हम इनके विषय में अध्ययन करेंगे।

7

अनुभाग 1.4 तथा 1.5 में ऐसी कई संकल्पनाएँ हैं जिनको पहली बार अध्ययन करने पर समझने में आपको कठिनाई हो सकती है। तथापि हम आपको यह परामर्श देते हैं कि आप इनका सावधानीपूर्वक अध्ययन करें ताकि आपमें भौतिकी के कुछ मूल पहलुओं का बोध विकसित हो जाए जिनमें से कुछ क्षेत्र ऐसे हैं जो वर्तमान भौतिक विज्ञानियों को निरंतर कार्य में लगाए हुए हैं।

अल्बर्ट आइंस्टाइन (1879-1955)

भौतिक



वर्ष 1879 में, उल्म, जर्मनी में जन्मे अल्बर्ट आइंस्टाइन को आज तक के सार्वत्रिक रूप से महानतम माने जाने वाले भौतिक विज्ञानियों में से एक माना जाता है। उनका विस्मयकारी वैज्ञानिक जीवन उनके द्वारा वर्ष 1905 में प्रकाशित तीन क्रांतिकारी शोधपत्रों से आरंभ हुआ। उन्होंने अपने प्रथम शोध पत्र में प्रकाश क्वांटा (जिसे अब फोटॉन कहते हैं।) की धारणा को प्रस्तावित किया तथा इस धारणा का उपयोग प्रकाश वैद्यत प्रभाव के उस लक्षण की व्याख्या करने में किया जिसे विकिरणों के चिरसम्मत तरंग सिद्धांत द्वारा स्पष्ट नहीं किया जा सका था। अपने दूसरे शोधपत्र में उन्होंने ब्राउनी गति का सिद्धांत विकसित किया जिसकी प्रायोगिक पुष्टि कुछ वर्षे पश्चात् हुई। इस सिद्धांत ने द्रव्य के परमाण्विक चित्रण के विश्वसनीय प्रमाण प्रस्तुत किए। उनके तीसरे शोधपत्र ने आपेक्षिकता के विशिष्ट सिद्धांत को जन्म दिया जिनसे आइंस्टाइन को उनके ही जीवन काल में 'किंवदन्ती' बना दिया। अगले दशक में उन्होंने अपने नए सिद्धांतों के परिणामों का अन्वेषण किया जिसमें अन्य तथ्यों के साथ-साथ द्रव्यमान-ऊर्जा तुल्यता

को एक संप्रचलित समीकरण $E = mc^2$ द्वारा प्रतिस्थापित किया गया। उन्होंने आपेक्षिकता की व्यापक व्याख्या (आपेक्षिकता का व्यापक सिद्धांत) की रचना भी की जो कि गुरुत्वाकर्षण का आधुनिक सिद्धांत है। आइंस्टाइन के बाद के अत्यधिक महत्वपूर्ण योगदानों में से कुछ इस प्रकार है : उद्दीपित उत्सर्जन की धारणा जिसे प्लांक कृष्णिका विकिरण नियम का वैकल्पिक व्युत्पत्ति में प्रस्तुत किया गया, विश्व का स्थैतिक निदर्श जिसने आधुनिक ब्रह्माण्ड-विज्ञान आरंभ किया, संपुंजित बोसॉन की गैस की क्वान्टम सांख्यिकी तथा क्वान्टम यांत्रिकी के मुलाधार का आलोचनात्मक विश्लेषण। वर्ष 2005 को भौतिकी के अंतर्राष्ट्रीय वर्ष के रूप घोषित किया गया था। यह घोषणा आइंस्टाइन द्वारा वर्ष 1905 में भौतिकी में उनके चिरस्थायी योगदान, जिनमें उन क्रांतिकारी वैज्ञानिक संकल्पनाओं का विवरण है जो हमारे आधनिक जीवन को प्रभावित करती रही हैं, के सम्मान में की गई थी।

स्थूल जगत में गुरुत्वाकर्षण बल के अतिरिक्त हमारी भेंट अन्य कई प्रकार के बलों जैसे पेशीय बल, पिण्डों के मध्य संस्पर्श बलों, घर्षण (यह भी स्पर्श करने वाले पृष्ठों के समांतर संस्पर्श बल है), संपीडित अथवा दीर्घित कमानी तथा तनी हुई रस्सियों एवं डोरियों (तनाव) द्वारा आरोपित बल, जब ठोस तरलों के सम्पर्क में होते हैं तब उत्प्लावकता एवं श्यानता के बल, किसी तरल के दाब के कारण बल, किसी द्रव के पृष्ठ तनाव के कारण बल आदि-आदि। आवेशित तथा चुम्बकीय वस्तुओं के कारण भी बल होते हैं। सुक्ष्म प्रभाव क्षेत्र में भी हमारे पास विद्युत तथा चुम्बकीय बल, नाभिकीय बल जिसमें प्रोटॉन व न्यूट्रॉन सम्मिलित हैं, अंतर परमाण्विक एवं अंतराण्विक बल आदि हैं। इनमें से कुछ बलों से हम अपना परिचय पाठ्यक्रम के बाद वाले भाग में करेंगे।

बीसवीं शताब्दी की एक महान अंतर्द्रष्टि यह है कि विभिन्न संदर्भों में पाए जाने वाले विविध बल, वास्तव में, प्रकृति के कुछ मूल बलों से ही उत्पन्न होते हैं। उदाहरण के लिए जब कोई कमानी दीर्धित/संपीडित की जाती है तब कमानी के निकटवर्ती परमाणुओं के बीच उत्पन्न नेट आकर्षण/प्रतिकर्षण बल के कारण, प्रत्यास्थ कमानी बल उत्पन्न होता है। इस नेट आकर्षण/प्रतिकर्षण की खोज परमाणुओं के आवेशित अवयवों के बीच वैद्युत बलों के योग (असंतुलित) तक की जा सकती है।

सिद्धांत रूप में इसका तात्पर्य यह है कि व्युत्पन्न बलों (जैसे कमानी बल, घर्षण) के नियम प्रकृति के मुल बलों के नियमों

से स्वतंत्र नहीं है। तथापि इन व्यूत्पन्न बलों का उद्भव अत्यंत जटिल है।

अपनी समझ के वर्तमान चरण पर हम प्रकृति के चार मूल बलों को जानते हैं, जिनका यहाँ संक्षेप में वर्णन किया गया है:

1.4.1 गुरुत्वाकर्षण बल

गुरुत्वाकर्षण बल किन्हीं दो पिण्डों के बीच उनके द्रव्यमानों के कारण लगने वाला आकर्षण बल है। यह एक सार्वत्रिक बल है। विश्व में प्रत्येक पिण्ड प्रत्येक अन्य पिण्ड के कारण बल का अनुभव करता है। उदाहरण के लिए, इस पृथ्वी पर रखी प्रत्येक वस्तु पृथ्वी के कारण गुरुत्व बल का अनुभव करती है। विशेष बात यह है कि पृथ्वी के परित: चन्द्रमा तथा मानव निर्मित उपग्रहों की गति, सुर्य के परित: पृथ्वी तथा ग्रहों की गति और वास्तव में, पृथ्वी पर गिरते पिण्डों की गति गुरुत्व बल द्वारा ही नियंत्रित होती है। विश्व की बृहत् स्तर की परिघटनाओं जैसे तारों, मंदाकिनियों तथा मंदाकिनीय गुच्छों के बनने तथा विकसित होने में इस बल की प्रमुख भूमिका होती है।

1.4.2 विद्युत चुम्बकीय बल

विद्युत चुम्बकीय बल आवेशित कणों के बीच लगने वाला बल है। सरल प्रकरण में, जब आवेश विरामावस्था में होते हैं, तो इस बल को कूलॉम-नियम द्वारा व्यक्त किया जाता है : "सजातीय आवेशों में प्रतिकर्षण तथा विजातीय आवेशों में आकर्षण"। गतिशील आवेश चम्बकीय प्रभाव उत्पन्न करते हैं तथा चम्बकीय क्षेत्र गतिशील आवेशों पर बल आरोपित करते हैं। व्यापक रूप

भौतिक जगत

सत्येन्द्रनाथ बोस (1894-1974)



वर्ष 1894 में कोलकाता में जन्मे सत्येन्द्र नाथ बोस उन महान भारतीय भौतिक विज्ञानियों में से एक हैं जिन्होंने बीसवीं शताब्दी में विज्ञान की उन्नति में मौलिक योगदान दिया था। भौतिकी के आद्योपांत उत्कृष्ट विद्यार्थी रहकर बोस ने वर्ष 1916 में कोलकाता विश्वविद्यालय में प्राध्यापक के रूप में अपना सेवाकाल आरंभ किया : इसके पांच वर्ष पश्चात् वे ढाका विश्वविद्यालय चले गए। यहाँ वर्ष 1924 में अपनी प्रतिभाशाली अंतर्दृष्टि से प्लांक नियम की एक नवीन व्युत्पत्ति प्रस्तुत की जिसमें उन्होंने विकिरणों को फोटॉन की गैस के रूप में माना तथा फोटॉन अवस्थाओं की गणना की नवीन साख्यिकीय विधियाँ अपनायीं। उन्होंने इस विषय पर एक शोधपत्र लिखकर उसे आइंस्टाइन को भेजा, जिन्होंने तुरन्त इसके विशाल महत्व को पहचानते हुए इसका जर्मन भाषा में अनुवाद करके प्रकाशन के लिए अग्रसारित कर दिया। फिर आइंस्टाइन ने इसी विधि का अनुप्रयोग अणुओं की गैस पर किया।

बोस के कार्य में नवीन संकल्पनात्मक अवयव का मूल भाव यह था कि कणों को अविभेद्य माना गया जो कि उन कल्पनाओं से मूल रूप से भिन्न थी जिन्हें चिरसम्मत मैक्सवेल–बोल्ट्जमान सांख्यिकी के आधार के रूप में जाना जाता है। शीघ्र ही वह अनुभव किया गया कि बोस–आइंस्टाइन सांख्यिकी को केवल पूर्णांक प्रचक्रण वाले कणों पर ही लागू किया जा सकता है, और अर्ध पूर्णांक प्रचक्रण वाले कणों के लिए जो पाउली अपवर्जन सिद्धांत को संतुष्ट करते हैं, एक नवीन क्वान्टम सांख्यिकी (फर्मी डिरैक सांख्यिकी) की आवश्यकता है। पूर्णांक प्रचक्रण वाले कणों को बोस को सम्मान देने के लिए **बोसान** कहते हैं।

बोस आइंस्टाइन साख्यिकी का एक महत्वपूर्ण निष्कर्ष यह है कि अणुओं की किसी गैस का एक निश्चित ताप से कम ताप पर प्रावस्था संक्रमण किसी ऐसी अवस्था में होगा जिसमें परमाणुओं का अधिकांश भाग समान न्यूनतम ऊर्जा अवस्था में रहता है। बोस की पथ प्रदर्शक धारणा, जिसे आइंस्टाइन ने आगे विकसित किया, का प्रभावशाली प्रमाणीकरण लगभग 70 वर्ष पश्चात पराशीत क्षार-परमाणुओं की तनु गैस के रूप में द्रव्य की नवीन अवस्था - बोस-आइंस्टाइन संघनित के प्रेक्षण द्वारा हुआ।

से, वैद्युत तथा चुम्बकीय प्रभाव अविच्छेद हैं - इसीलिए इस बल को विद्युत-चुम्बकीय बल कहते हैं। गुरुत्वाकर्षण बल की भांति विद्युत चुम्बकीय बल भी काफी लंबी दूरियों तक कार्यरत रहता है तथा इसे किसी मध्यवर्ती माध्यम की भी आवश्यकता नहीं होती। गुरुत्व बल की तुलना में यह बल कहीं अधिक प्रबल होता है। उदाहरण के लिए, किसी निश्चित दूरी के लिए दो प्रोटॉनों के बीच का वैद्युत बल उनके बीच लगे गुरुत्वाकर्षण बल का 10³⁶ गुना होता है।

द्रव्य, जैसा कि हम जानते हैं, इलेक्ट्रॉन तथा प्रोटॉन जैसे मूल आवेशित अवयवों से मिलकर बनता है। चूंकि विद्युत चुम्बकीय बल गुरुत्वाकर्षण बल की अपेक्षा कहीं अधिक प्रबल होता है यह आण्विक तथा परमाण्वीय पैमाने की सभी परिघटनाओं पर छाया रहता है। (अन्य दो बल, जैसा कि हम आगे देखेंगे, केवल नाभिकीय पैमाने पर सक्रिय होते हैं)। अतः परमाणु तथा अणुओं की संरचना, रासायनिक अभिक्रियाओं की गतिकी, तथा वस्तुओं के यॉत्रिक, तापीय तथा अन्य गुणों का परिचालन मुख्यतः विद्युत चुम्बकीय बल द्वारा ही होता है। यह 'तनाव', 'घर्षण', 'सामान्य बल', 'कमानी बल' आदि जैसे स्थूल बलों के मूल में होता है।

गुरुत्वाकर्षण बल सदैव ही आकर्षी बल होता है, जबकि विद्युत चुम्बकीय बल आकर्षी अथवा प्रतिकर्षी भी। इसको इस प्रकार भी कह सकते हैं कि द्रव्यमान केवल एक ही प्रकार (ऋणात्मक द्रव्यमान जैसा कुछ नहीं है।) का होता है, जबकि आवेश दो प्रकार के होते हैं : धनावेश तथा ऋणावेश। यही इन सभी अंतरों का कारण है। द्रव्य अधिकांशत: वैद्युत उदासीन (नेट आवेश शून्य होता है) होता है। इस प्रकार वैद्युत बल अधिकांश रूप में शून्य होता है तथा पार्थिव परिघटनाओं में गुरुत्वाकर्षण बल का प्रभुत्व रहता है। वैद्युत बल स्वयं वातावरण, जहाँ परमाणु आयनीकृत होते हैं, में प्रकट होता है और इसी के कारण तड़ित दमकती है।

यदि हम थोड़ा चिन्तन करें, तो हम अपने दैनिक जीवन की घटनाओं में स्वयं ही स्पष्ट रूप में यह पायेंगे कि गुरुत्व बल की तुलना में विद्युत चुम्बकीय बल अत्यधिक शक्तिशाली है। जब हम किसी पुस्तक को हाथ पर रखते हैं, तब हम अपने हाथ द्वारा प्रदान किए जाने वाले 'सामान्य बल' से पृथ्वी के विशाल द्रव्यमान के कारण पुस्तक पर लगे गुरुत्वाकर्षण बल को संतुलित करते हैं। यह 'सामान्य बल' और कुछ नहीं वरन् सम्पर्क-पृष्ठ पर हमारे हाथ तथा पुस्तक के आवेशित अवयवों के बीच लगने वाला नेट विद्युत चुम्बकीय बल ही होता है। यदि विद्युत चुम्बकीय बल स्वत: रूप से गुरुत्व बल से इतना अधिक प्रबल न हो, तो किसी सशक्त से सशक्त व्यक्ति का हाथ भी एक पंख के भार के कारण टुकड़े-टुकड़े होकर बिखर जाएगा। वास्तव में इससे सामंजस्य खते हुए ऐसी परिस्थितियों में हम स्वयं अपने भार के अधीन टुकड़े-टुकड़े होकर बिखर जाते!

	सारण	गी 1.3 प्रकृति के मूल बल	
बल का नाम	आपेक्षिक प्रबलता	परास	जिनके बीच लगता है
गुरुत्वाकर्षण बल	10 ⁻³⁹	अनंत	विश्व में स्थित सभी पिण्ड
दुर्बल नाभिकीय बल	10-13	बहुत कम, अवनाभिकीय आमाप (~10 ⁻¹⁶ m) में	कुछ मूल कण विशेषकर इलेक्ट्रॉन एवं न्यूट्रिने
विद्युत-चुंबकीय बल	10-2	अनंत	आवेशित कण

1.4.3 प्रबल नाभिकीय बल

नाभिक में प्रबल नाभिकीय बल प्रोटॉनों तथा न्यूट्रॉनों को बांधे रखता है। स्पष्ट है कि बिना किसी आकर्षी बल के, प्रोटॉनों में पारस्परिक प्रतिकर्षण होने के कारण, कोई भी नाभिक असंतुलित हो जाएगा। चूंकि वैद्युत बलों की तुलना में गुरुत्व बल उपेक्षणीय होता है, अत: यह बल गुरुत्वाकर्षण बल नहीं हो सकता। अत: एक नवीन बल की योजना बनाना आवश्यक है। यह प्रबल नाभिकीय बल सभी मूल बलों में प्रबलतम है जोकि प्रबलता में विद्युत-चुम्बकीय बल का लगभग 100 गुना है। यह आवेश के प्रकार पर निर्भर नहीं करता तथा प्रोटॉन-प्रोटॉन के बीच, न्यूट्रॉन-न्यूट्रॉन के बीच समान रूप से कार्य करता है। तथापि इसका परिसर बहुत कम, लगभग नाभिक की विमाओं (10⁻¹⁵m), का होता है। यह किसी नाभिक के स्थायित्व के लिए उत्तरदायी माना जाता है। ध्यान दीजिए, इलेक्ट्रॉन इस बल का अनुभव नहीं करता।

तथापि, हाल ही में हुए विकासों ने यह सूचित किया है कि प्रोटॉन तथा न्यूट्रॉन और भी कहीं अधिक मूल अवयवों, जिन्हें 'क्वार्क' कहते हैं. से मिलकर बने हैं।

1.4.4 दुर्बल नाभिकीय बल

दुर्बल नाभिकीय बल केवल निश्चित नाभिकीय प्रक्रियाओं, जैसे किसी नाभिक के β-क्षय में प्रकट होते हैं। β-क्षय में नाभिक एक इलेक्ट्रॉन तथा एक अनावेशित कण, जिसे न्यूट्रिनों कहते हैं, उत्सर्जित करता है। दुर्बल नाभिकीय बल गुरुत्वाकर्षण बल जितना दुर्बल नहीं होता, परन्तु प्रबल नाभिकीय तथा विद्युत चुम्बकीय बलों से काफी दुर्बल होता है। दुर्बल नाभिकीय बल का परिसर अत्यंत छोटा, 10⁻¹⁶ m कोटि का है।

1.4.5 बलों के एकीकरण की ओर

हमने अनुभाग 1.1 में यह टिप्पणी की है कि एकीकरण भौतिकी की मूलभूत खोज है। भौतिकी की महत्वपूर्ण उन्नति प्राय: विभिन्न सिद्धांतों तथा प्रभाव क्षेत्रों के एकीकरण की ओर ले जाती है। न्यूटन ने पार्थिव तथा खगोलीय प्रभाव क्षेत्रों को अपने गुरुत्वाकर्षण के सर्वमान्य नियम के अधीन एकीकृत किया। ऑर्स्टेड तथा फैराडे ने प्रायोगिक खोजों द्वारा दर्शाया कि व्यापक रूप में वैद्युत तथा चुम्बकीय परिघटनाएँ अविच्छेद्य हैं। मैक्सवेल की इस खोज ने, कि प्रकाश विद्युत चुम्बकीय तरगें हैं, विद्युत चुम्बकत्व

सारणी 1.4 प्रकृति के विभिन्न बलों/प्रभाव क्षेत्रों के एकीकरण में प्रगति

भौतिकविद्	वर्ष	एकीकरण संबंधी उपलब्धियां
आइज़क न्यूटन	1687	खगोलीय तथा पार्थिव यांत्रिकी को एकीकृत किया : यह दर्शाया कि दोनों प्रभाव क्षेत्रों पर समान गति के नियम तथा गुरुत्वाकर्षण नियम लागू होते हैं।
हेंस क्रिश्चियन ऑस्टेंड	1820	यह दर्शाया कि वैद्युत तथा चुम्बकीय परिघटनाएँ एक एकीकृत प्रभाव क्षेत्र - विद्युत चुम्बकत्व के
माइकल फैराडे	1830	अविच्छेद्य रूप हैं।
जैम्स क्लार्क मैक्सवेल	1873	विद्युत-चुम्बकत्व तथा प्रकाशिकी को एकीकृत किया, यह दर्शाया कि प्रकाश विद्युत-चुंबकीय तरंगें हैं।
शैल्डन ग्लाशोव, अब्दुस सलाम, स्टीवन वीनबर्ग	1979	यह दर्शाया कि 'दुर्बल' नाभिकीय बल तथा विद्युत–चुंबकीय बल को एकल 'विद्युत–दुर्बल' बल के विभिन्न रूपों की भांति देखा जा सकता है ।
कालों रूबिया साइमन वान्डर मिअर	1984	'विद्युत-दुर्बल' बल के सिद्धांत के पूर्वानुमानों को प्रायोगिक रूप से सत्यापन किया।

भौतिक जगत

तथा प्रकाशिको को एकीकृत किया। आइंस्टाइन ने गुरुत्व तथा विद्युत चुम्बकत्व को एकीकृत करने का प्रयास किया परन्तु अपने इस साहसिक कार्य में सफल न हो सके। परन्तु इससे भौतिक विज्ञानियों की, बलों के एकीकरण के उद्देश्य के लिए, उत्साहपूर्वक आगे बढने की प्रक्रिया रुकी नहीं।

पिछले कुछ दशकों में इस क्षेत्र ने बहुत प्रगति देखी है। विद्युत चुम्बकीय तथा दुर्बल नाभिकीय बल अब एकीकृत हो चुके हैं तथा अब इन्हें एकल "विद्युत-दुर्बल" बल के रूप में देखा जाता है। इस एकीकरण का वास्तव में क्या अर्थ है इसे यहां स्पष्ट नहीं किया जा सकता। विद्यत-दुर्बल तथा प्रबल बल को एकीकृत करने तथा यहाँ तक कि गुरुत्वाकर्षण को अन्य सभी बलों से एकीकृत करने के प्रयास किए गए हैं (तथा अब भी किए जा रहे हैं)। बहुत सी ऐसी ही धारणाएं अभी भी अनिश्चित तथा अनिर्णायक बनी हुई हैं। सारणी 1.4 में प्रकृति में मूल बलों के एकीकरण की प्रगति की दिशा में कुछ मील के पत्थरों को सारांश रूप में दर्शाया गया है।

1.5 भौतिक नियमों की प्रकृति

भौतिक विज्ञानी विश्व का अन्वेषण करते हैं। उनके अनुसंधान वैज्ञानिक प्रक्रियाओं पर आधारित होते हैं तथा इनका परिसर आमाप में परमाण की आमाप से कम के कणों से लेकर हमसे अत्यधिक दूरी के तारों की आमाप तक है। प्रेक्षणों तथा प्रयोगों द्वारा तथ्यों को खोजने के साथ-साथ भौतिक विज्ञानी उन नियमों की खोज करने का प्रयास करते हैं जो इन तथ्यों का सार (प्राय: गणितीय समीकरणों में) हों।

विभिन्न बलों द्वारा नियंत्रित किसी भी भौतिक परिघटना में कई राशियाँ समय के साथ परिवर्तित हो सकती हैं। तथापि एक विलक्षण तथ्य यह है कि कुछ विशिष्ट भौतिक राशियाँ समय के साथ नियत (अचर) रहती हैं। ये प्रकृति की संरक्षित राशियाँ हैं। प्रेक्षित परिघटनाओं की मात्रात्मक व्याख्या करने के लिए इन संरक्षण नियमों को समझना काफी महत्वपूर्ण है।

किसी बाह्य संरक्षण बल के अधीन गति के लिए, कुल यांत्रिक ऊर्जा अर्थात् गतिज ऊर्जा तथा स्थितिज ऊर्जा का योग नियत रहता है। गुरुत्व के अधीन किसी पिण्ड का मुक्त पतन इसका सुपरिचित उदाहरण है। किसी पिण्ड की गतिज ऊर्जा तथा उसकी स्थितिज ऊर्जा समय के साथ निरंतर परिवर्तित होती है, परन्तु इनका योग स्थिर रहता है। यदि पिण्ड को विरामावस्था से मुक्त किया जाता है, तो भूमि से टकराने से ठीक पहले पिण्ड की सम्पूर्ण स्थितिज ऊर्जा गतिज ऊर्जा में परिवर्तित हो जाती है। संरक्षी बल के लिए प्रतिबंधित इस नियम को किसी वियुक्त निकाय के लिए व्यापक ऊर्जा संरक्षण नियम (जो ऊष्मागतिकी के पहले नियम का आधार है) से भ्रमित नहीं होना चाहिए।

भौतिकी में ऊर्जा की संकल्पना प्रमुख होती है तथा प्रत्येक भौतिक निकाय के लिए ऊर्जा के व्यंजक लिखे जा सकते हैं। जब ऊर्जा के सभी रूपों, उदाहरण के लिए, ऊष्मा, यांत्रिक ऊर्जा, विद्युत ऊर्जा आदि की गणना की जाती है, तो यह निष्कर्ष प्राप्त होता है कि ऊर्जा संरक्षित रहती है। ऊर्जा संरक्षण का व्यापक नियम सभी बलों तथा सभी प्रकार के ऊर्जा रूपांतरणों के लिए सत्य है। गिरते पिण्ड के उदाहरण में यदि आप गिरते



समाप्त करने के पश्चात उन्होंने भारत सरकार की वित्तीय सेवाओं में कार्यभार संभाला। कोलकाता में रहते हए, सांध्यकाल में उन्होंने डॉ. महेन्द्र लाल सिरकार द्वारा स्थापित इंडियन एसोसिएशन फॉर कल्टीवेशन ऑफ साइंस (Indian Association for Cultivation of Science) में अपनी रुचि के क्षेत्र में कार्य करना आरंभ कर दिया। उनकी रुचि के क्षेत्र में कम्पन, वाद्य यंत्रों की विविधता, पराश्रव्य तरंगें,

सर सी. वी. रामन (1888-1970)

विवर्तन, आदि सम्मिलित थे। वर्ष 1917 में उन्हें कोलकाता विश्वविद्यालय द्वारा प्रोफेसर का पद दिया गया। वर्ष 1924 में लन्दन की रॉयल सोसाइटी ने इनका सोसाइटी के फैलो के लिए निर्वाचन किया तथा वर्ष 1930 में इनके कार्य, जिसे अब रामन-प्रभाव कहते हैं, के लिए इन्हें नोबेल परस्कार से विभूषित किया गया।

रामन प्रभाव में माध्यम के अणओं, जब वे कम्पन ऊर्जा स्तर तक उत्तेजित होते हैं, द्वारा प्रकाश के प्रकीर्णन की परिघटना पर विचार किया जाता है। उनके इस कार्य ने आगे आने वाले कई वर्षों के लिए अनुसंधानों का एक पूर्ण रूप से नवीन मार्ग खोला। उन्होंने अपने जीवन के अंतिम वर्ष बंगलोर में पहले भारतीय विज्ञान संस्थान, और तत्पश्चात् रामन अनुसंधान संस्थान में व्यतीत किए। उनके कार्य ने यवा छात्रों की पीढी को प्रोत्साहित किया है।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

11

12

पिण्ड पर लगने वाले वायु के प्रतिरोध के प्रभाव को भी सम्मिलित कर लें और पिण्ड के भूमि पर टकराने और वहाँ ठहरने की स्थितियों को देखें तो आप यह पाएंगे कि स्पष्ट रूप से, कुल यांत्रिक ऊर्जा संरक्षित नहीं हुई है। तथापि, ऊर्जा संरक्षण का व्यापक नियम अभी भी लागू होता है। पत्थर की आरंभिक स्थितिज ऊर्जा, का रूपान्तरण ऊर्जा के अन्य रूपों : ऊष्मा तथा ध्वनि (अन्तत:, अवशोषित होने के पश्चात ध्वनि भी ऊष्मा बन जाती है) में होता है। वियुक्त निकाय (पत्थर तथा प्रतिवेश) की कुल ऊर्जा अपरिवर्तित रहती है।

ऊर्जा संरक्षण नियम को प्रकृति के सभी प्रभाव क्षेत्रों, सूक्ष्म से स्थूल तक, के लिए वैध माना गया है। इस नियम का दिनचर्या-अनुप्रयोग परमाण्विक, नाभिकीय तथा मूल कण प्रक्रियाओं के विश्लेषणों में किया जाता है। इसके विपरीत, विश्व में हर समय हर प्रकार की प्रचण्ड परिघटनाएँ होती रहती हैं। फिर भी, विश्व (यथासंभव आदर्श वियुक्त निकाय!) की कुल ऊर्जा अपरिवर्तनीय है, यह माना जाता है।

आइंस्टाइन के आपेक्षिकता के सिद्धांत के आविष्कार से पूर्व, द्रव्य को अविनाशी माना जाने के कारण, द्रव्यमान संरक्षण नियम को प्रकृति का एक अन्य मूल संरक्षण नियम माना जाता था। यह उपयोग में होने वाला महत्वपूर्ण नियम था (और आज भी है।), उदाहरण के लिए रासायनिक अभिक्रियाओं के विश्लेषण में इस नियम का अनुप्रयोग काफी समय से हो रहा है। कोई रासायनिक अभिक्रिया मूल रूप से विभिन्न अणुओं में परमाणुओं की पुनर्व्यवस्था ही होती है। यदि अभिकर्मक अणुओं की कुल बंधन ऊर्जा उत्पादित अणुओं की कुल बंधन ऊर्जा से कम होती है तो ऊर्जा का यह अंतर ऊष्मा के रूप में प्रकट होता है और अभिक्रिया ऊष्माक्षेपी होती है। ऊष्मा अवशोषी अभिक्रियाओं में इसका विलोम सत्य है। तथापि, चूंकि परमाणु केवल पुनर्व्यवस्थित ही होते हैं, नष्ट नहीं होते, किसी रासायनिक अभिक्रिया में अभिकर्मकों का कुल द्रव्यमान, उत्पादों के कुल द्रव्यमान के बराबर होता है। बंधन ऊर्जा में होने वाला परिवर्तन इतना कम होता है कि उसे द्रव्यमान परिवर्तन के रूप में मापना बहुत कठिन होता है।

आइंस्टाइन के सिद्धांत के अनुसार द्रव्यमान m ऊर्जा E के तुल्य होता है जिसे संबंध E= mc², द्वारा व्यक्त करते हैं, यहाँ c निर्वात् में प्रकाश की चाल है।

नाभिकीय प्रक्रियाओं में द्रव्यमान ऊर्जा में परिवर्तित हो जाता है (अथवा विलोमत: भी होता है)। यह वही ऊर्जा है जो नाभिकीय शक्ति जनन तथा नाभिकीय विस्फोटों में मुक्त होती है।

भौतिकी में संरक्षण नियम

भौतिकी

ऊर्जा, संवेग, कोणीय संवेग, आवेश, आदि संरक्षण को भौतिकी में मूल नियम माना जाता है। वर्तमान समय में इस प्रकार के कई संरक्षण नियम हैं। उपरोक्त चार के अतिरिक्त अन्य संरक्षण नियमों के अंतर्गत अधिकांश रूप से, नाभिकीय तथा कणिकीय भौतिकी में प्रस्तावित भौतिक राशियों पर विचार किया जाता है। यह प्रचक्रण, बैरिआन संख्या, विचित्रता, उच्च आवेश आदि कुछ अन्य संरक्षित राशियाँ हैं; परन्तु आपको इनकी चिंता नहीं करनी चाहिए।

कोई संरक्षण नियम एक परिकल्पना, जोकि प्रेक्षणों तथा प्रयोगों पर आधारित कल्पना है, होता है। यहाँ यह याद रखना महत्वपूर्ण है कि किसी संरक्षण नियम को प्रमाणित नहीं किया जा सकता। इसे प्रयोगों से सत्यापित अथवा खंडित किया जा सकता है। कोई प्रयोग जिसके परिणाम किसी नियम के अनुरूप होते हैं, वह उस नियम को सत्यापित अथवा उसके प्रमाण प्रस्तुत करता है, नियम को प्रमाणित नहीं करता। इसके विपरीत, कोई एकल प्रयोग जिसके परिणाम किसी नियम के विरुद्ध प्राप्त होतो हैं, वह उस नियम को खंडित करने के लिए पर्याप्त होता है।

किसी से भी ऊर्जा संरक्षण नियम को प्रमाणित करने के लिए कहना न्यायोचित नहीं है। यह नियम हमारे कई शताब्दियों के अनुभवों का परिणाम है तथा इसे यांत्रिकी, ऊष्मागतिकी, विद्युत चुम्बकत्व, प्रकाशिकी, परमाण्वीय तथा नाभिकीय भौतिकी अथवा अन्य किसी भी क्षेत्र के सभी प्रयोगों में वैध पाया गया है।

कुछ विद्यार्थी ऐसा अनुभव करते हैं कि वे गुरुत्व के अधीन मुक्त पतन करते किसी पिण्ड की किसी बिन्दु पर गतिज ऊर्जा तथा स्थितिज ऊर्जा का योग करके यह दर्शाकर कि ऊर्जाओं का यह योग अचर रहता है, ऊर्जा संरक्षण नियम को प्रमाणित कर सकते हैं। जैसा कि पहले कहा जा चुका है कि यह केवल इस नियम का सत्यापन है, उपपत्ति नहीं।

ऊर्जा एक अदिश राशि है। परन्तु संरक्षित होने वाली सभी राशियाँ अदिश ही हों यह आवश्यक नहीं है। किसी वियुक्त निकाय का कुल रैखिक संवेग, तथा कुल कोणीय संवेग (दोनों सदिश) दोनों भी संरक्षित राशियाँ हैं। इन नियमों को यांत्रिकी में न्यूटन के गति के नियमों से व्युत्पन्न किया जा सकता है। परन्तु इनकी वैधता यांत्रिकी के क्षेत्र के भी बाहर है। ये हर प्रभाव क्षेत्र, यहाँ तक कि जहाँ न्यूटन के नियम भी वैध नहीं हैं, में प्रकृति के मूल संरक्षण नियम हैं।

इनकी अत्यधिक सरलता तथा व्यापकता के अतिरिक्त प्रकृति के संरक्षण नियम व्यवहार में भी अत्यंत उपयोगी हैं। ऐसा प्राय: होता है कि विविध बलों तथा कणों से संबंधित पूर्ण गतिकी की किसी जटिल समस्या को हम हल नहीं कर पाते। तथापि संरक्षण नियम ऐसी परिस्थितियों में भी उपयोगी परिणाम प्रदान कर सकते हैं। उदाहरण के लिए, दो स्वचालित वाहनों की टक्करों की अवधि में लगने वाले जटिल बलों का हमें ज्ञान नहीं होता; फिर भी संवेग संरक्षण नियम हमें इस योग्य बनाता है कि

भौतिक जगत

हम जटिलताओं से बाहर निकल कर, टक्कर के संभावित परिणामों का अनुमान लगाएँ अथवा उन्हें नियम विरुद्ध घोषित करें। नाभिकीय तथा मूल कणों से संबंधित परिघटनाओं में भी संरक्षण नियम विश्लेषण के उपयोगी साधन होते हैं। वास्तव में, β-क्षय के लिए ऊर्जा तथा संवेग संरक्षण नियमों का उपयोग करके वुल्फगेंग पाउली (1900–1958) ने वर्ष 1931 में इलेक्ट्रॉन के साथ उत्सर्जित एक नवीन कण (जिसे अब न्यूट्रिनो कहते हैं।) के अस्तित्व का सही पूर्वानुमान लगाया था।

प्रकृति की सममितियों का संरक्षण नियमों से गहरा संबंध है जिसके विषय में आप भौतिकी के अधिक उन्नत पाट्यक्रम में अन्वेषण करेंगे। उदाहरण के लिए, यह एक महत्वपूर्ण प्रेक्षण है कि प्रकृति के नियम समय के साथ परिवर्तित नहीं होते। यदि आप आज अपनी प्रयोगशाला में कोई प्रयोग करें तथा अपने उसी प्रयोग को (सर्वसम अवस्थाओं में उन्हीं पिण्डों के साथ) एक वर्ष पश्चात् दोहराएँ तो आपको समान परिणाम प्राप्त होना एक बाध्यता है। इससे यह अर्थ निकलता है कि समय के साथ स्थानांतरण (अर्थात् विस्थापन) के सापेक्ष प्रकृति की यह सममिति, ऊर्जा संरक्षण नियम के तुल्य है। इसी प्रकार, दिक्स्थान समांगी है तथा विश्व में (मूलभूत रूप से) कोई अधिमत अवस्थिति नहीं है। इसे हम इस प्रकार स्पष्ट कर सकते हैं कि विश्व में प्रकृति के नियम हर स्थान पर समान हैं (सावधान : विभिन्न अवस्थितियों में विभिन्न परिस्थितियाँ होने के कारण स्थान परिवर्तन के साथ परिघटनाएँ परिवर्तित हो सकती हैं। उदाहरण के लिए, चन्द्रमा पर गुरुत्वीय त्वरण पृथ्वी पर गुरुत्वीय त्वरण का 1/6 भाग होता है, परन्तु चन्द्रमा तथा पृथ्वी दोनों के लिए गुरुत्वाकर्षण का नियम समान ही है)। दिक्स्थान में स्थानांतरण के सापेक्ष प्रकृति के नियमों की इस सममितिता से रैखिक संवेग संरक्षण नियम प्राप्त होता है। इसी प्रकार दिक्स्थान की समदैशिकता (दिकस्थान में मलभुत रूप से कोई अधिमत दिशा नहीं है।) कोणीय संवेग संरक्षण नियम का आधार है (अध्याय 7 देखिए)। आवेश संरक्षण नियम तथा मूल कणों के अन्य लक्षणों को भी कुछ अमुर्त सममितियों से संबंधित किया जा सकता है। दिक्काल की सममितियाँ तथा अन्य अमूर्त सममितियाँ प्रकृति में मूल बलों के आधुनिक सिद्धांतों में महत्वपूर्ण भूमिका निभाती हैं।

सारांश

- भौतिकी का संबंध प्रकृति के मूल नियमों तथा उनकी विभिन्न परिघटनाओं में अभिव्यक्ति के अध्ययन से है। भौतिकी के मूल नियम सार्वत्रिक हैं तथा इनका अनुप्रयोग व्यापक रूप में विविध संदर्भों एवं परिस्थितियों में किया जाता है।
- 2. भौतिको का क्षेत्र विस्तृत है जिसमें भौतिक राशियों का अत्यंत विशाल परिसर फैला है।
- भौतिकी तथा प्रौद्योगिक परस्पर संबंधित हैं। कभी प्रौद्योगिकी नवीन भौतिकी को जन्म देती है तो किसी अन्य समय पर भौतिकी नवीन प्रौद्योगिकी का जनन करती है। दोनों का समाज पर प्रत्यक्ष प्रभाव है।
- 4. प्रकृति में चार मूल बल हैं जो स्थूल तथा सूक्ष्म जगत की विविध परिघटनाओं को नियंत्रित करते हैं। ये चार बल हैं - 'गुरुत्वाकर्षण बल', 'विद्युत चुम्बकीय बल', 'प्रबल नाभिकीय बल' तथा 'दुर्बल नाभिकीय बल'। प्रकृति में विभिन्न बलों/प्रभाव क्षेत्रों का एकीकरण भौतिकी की एक मूल खोज है।
- 5. ऐसी भौतिक राशियां जो किसी प्रक्रिया में अपरिवर्ती हैं, संरक्षित राशियां कहलाती हैं। प्रकृति के संरक्षण नियमों में सम्मिलित कुछ नियम-द्रव्यमान, ऊर्जा, रैखिक संवेग, कोणीय संवेग, आवेश, पैरिटी (समता) संरक्षण नियम हैं। कुछ संरक्षण नियम एक मूल बल के लिए तो सही होते हैं परन्तु किसी अन्य बल के लिए सही नहीं होते।
- संरक्षण नियमों का प्रकृति की सममितियों के साथ गहरा संबंध है। दिक्स्थान तथा काल की सममितियों तथा अन्य सममितियों की प्रकृति में मूल बलों के आधुनिक सिद्धांतों में केन्द्रीय भूमिका है।

अभ्यास

विद्यार्थियों के लिए संकेत

यहां दिए गए अभ्यासों का उद्देश्य आपको विज्ञान, प्रौद्योगिकी तथा समाज को घेरे रखने वाली समस्याओं से अवगत कराना तथा आपको इनके विषय में सोचने तथा अपने विचारों का सूत्रण करने के लिए प्रोत्साहित करना है। इन प्रश्नों के, हो सकता है, सुस्पष्ट 'वस्तुनिष्ट' उत्तर न हों।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

13

1.1 1.2 1.3 1.4 1.5	ए गए अभ्यास किसी औपचारिक परीक्षा के लिए नहीं हैं। विज्ञान की प्रकृति से संबंधित कुछ अत्यंत पारंगत प्रकथन आज तक के महानतम वैज्ञानिकों में से एक अल्बर्ट आइंस्टाइन द्वारा प्रदान किए गए हैं। आपके विचार से आइंस्टाइन का उस समय क्या तात्पर्य था, जब उन्होंने कहा था "संसार के बारे में सबसे अधिक अबोधगम्य विषय यह है कि यह बोधगम्य है"? 'प्रत्येक महान भौतिक सिद्धांत अपसिद्धांत से आरंभ होकर धर्मसिद्धांत के रूप में समापत होता है"। इस तीक्ष्ण टेप्पणी की वैधता के लिए विज्ञान के इतिहास से कुछ उदाहरण लिखिए। 'संभव की कला ही राजनीति है"। इसी प्रकार "समाधान की कला ही विज्ञान है"। विज्ञान की प्रकृति तथा व्यवहार पर इस सुन्दर सुक्ति की व्याख्या कीजिए। यद्यपि अब भारत में विज्ञान तथा प्रौद्योगिकी का विस्तृत आधार है तथा यह तीव्रता से फैल भी रहा है, परन्तु फिर भी इसे विज्ञान के क्षेत्र में विशव नेता बनने की अपनी क्षमता को कार्यान्वित करने में काफी दूरी तय करनी है। ऐसे कुछ महत्वपूर्ण कारक लिखिए जो आपके विचार से भारत में विज्ञान के विकास में बाधक रहे हैं? किसी भी भौतिक विज्ञानी ने इलेक्ट्रॉन के कभी भी दर्शन नहीं किए हैं। परन्तु फिर भी सभी भौतिक विज्ञानियों का इलेक्ट्रॉन के अस्तित्व में विश्वास है। कोई बुद्धिमान परन्तु अंधविश्वासी व्यक्ति इसी तुल्यरूपता को इस तर्क के साथ आगे बढ़ाता है कि यद्यपि किसी ने 'देखा' नहीं है परन्तु 'भूतो' का अस्तित्व है। आप इस तर्क का खंडन किस प्रकार करेंगे? जापान के एक विशेष समुद्र तटीय क्षेत्र में पाए जाने वाले केकड़े के कवचों (खोल) में से अधिकांश समुर्द्ध के अनुश्रुत चेहरे से मिलते जुलते प्रतीत होते हैं। नीचे इस प्रेक्षित तथ्य की दो व्याख्याएं दी गई हैं। इनमें से आपको कौन-सा वैज्ञान्कि स्पष्टीकरण लगता है? '() कई शताब्दियों पूर्व किसी भयानक समुद्री दुर्घटना में एक युवा समुर्द्ध डूब गया। उसकी बहादुरी के लिए
1.2 1.3 1.4 1.5	आइंस्टाइन द्वारा प्रदान किए गए हैं। आपके विचार से आइंस्टाइन का उस समय क्या तात्पर्य था, जब उन्होंने कहा था "संसार के बारे में सबसे अधिक अबोधगम्य विषय यह है कि यह बोधगम्य है"? 'प्रत्येक महान भौतिक सिद्धांत अपसिद्धांत से आरंभ होकर धर्मसिद्धांत के रूप में समाप्त होता है"। इस तीक्ष्ण टिप्पणी की वैधता के लिए विज्ञान के इतिहास से कुछ उदाहरण लिखिए। 'संभव की कला ही राजनीति है"। इसी प्रकार "समाधान की कला ही विज्ञान है"। विज्ञान को प्रकृति तथा व्यवहार पर इस सुन्दर स्वित की व्याख्या कीजिए। यद्यपि अब भारत में विज्ञान तथा प्रौद्योगिकी का विस्तृत आधार है तथा यह तीव्रता से फैल भी रहा है, परन्तु फिर भी इसे विज्ञान के क्षेत्र में विश्व नेता बनने की अपनी क्षमता को कार्यान्वित करने में काफी दूरी तय करनी है। ऐसे कुछ महत्वपूर्ण कारक लिखिए जो आपके विचार से भारत में विज्ञान के विकास में बाधक रहे हैं? केसी भी भौतिक विज्ञानी ने इलेक्ट्रॉन के कभी भी दर्शन नहीं किए हैं। परन्तु फिर भी सभी भौतिक विज्ञानियों का इलेक्ट्रॉन के अस्तित्व में विश्वस है। कोई बुद्धिमान परन्तु अंधविश्वासी व्यक्ति इसी तुल्यरूपता को इस तर्क के साथ आगे बढ़ाता है कि यद्यपि किसी ने 'देखा' नहीं है परन्तु 'भूतो' का अस्तित्व है। आप इस तर्क का खंडन केस प्रकार करेंगे? जापान के एक विशेष समुद्र तटीय क्षेत्र में पाए जाने वाले केकड़े के कवचों (खोल) में से अधिकांश समुर्र्ड के अनुश्रुत चेहरे से मिलते जुलते प्रतीत होते हैं। नीचे इस प्रेक्षित तथ्य की दो व्याख्याएं दी गई हैं। इनमें से आपको कौन-सा वैज्ञानिक सप्फ्टीकरण लगता है? 'i) कई शताब्दियों पूर्व किसी भयानक समुद्री दुर्घटना में एक युवा समुरर्ड डूब गया। उसकी बहादुरी के लिए
1.3 1.4 1.5 1.6	टेप्पणी की वैधता के लिए विज्ञान के इतिहास से कुछ उदाहरण लिखिए। 'संभव की कला ही राजनीति हैं"। इसी प्रकार "समाधान की कला ही विज्ञान हैं"। विज्ञान की प्रकृति तथा व्यवहार पर इस सुन्दर सुक्ति की व्याख्या कीजिए। यद्यपि अब भारत में विज्ञान तथा प्रौद्योगिकी का विस्तृत आधार है तथा यह तीव्रता से फैल भी रहा है, परन्तु फिर भी इसे विज्ञान के क्षेत्र में विज्ञव नेता बनने की अपनी क्षमता को कार्यान्वित करने में काफी दूरी तय करनी है। ऐसे कुछ महत्वपूर्ण कारक लिखिए जो आपके विचार से भारत में विज्ञान के विकास में बाधक रहे हैं? किसी भी भौतिक विज्ञानी ने इलेक्ट्रॉन के कभी भी दर्शन नहीं किए हैं। परन्तु फिर भी सभी भौतिक विज्ञानियों का इलेक्ट्रॉन के अस्तित्व में विश्वास है। कोई बुद्धिमान परन्तु अंधविश्वासी व्यक्ति इसी तुल्यरूपता को इस तर्क के साथ आगे बढ़ाता है कि यद्यपि किसी ने 'देखा' नहीं है परन्तु 'भूतो' का अस्तित्व है। आप इस तर्क का खंडन केस प्रकार करेंगे? जापान के एक विशेष समुद्र तटीय क्षेत्र में पाए जाने वाले केकड़े के कवचों (खोल) में से अधिकांश समुर्र्ड के अनुश्रुत चेहरे से मिलते जुलते प्रतीत होते हैं। नीचे इस प्रेक्षित तथ्य की दो व्याख्याएं दी गई हैं। इनमें से आपको कौन-सा वैज्ञानिक स्पष्टीकरण लगता है? (i) कई शताब्वियों पूर्व किसी भयानक समुद्री दुर्घटना में एक युवा समुर्र्ड डूब गया। उसकी बहादुरी के लिए
1.4 1.5 1.6	पर इस सुन्दर सूबित की व्याख्या कीजिए। यद्यपि अब भारत में विज्ञान तथा प्रौद्योगिकी का विस्तृत आधार है तथा यह तीव्रता से फैल भी रहा है, परन्तु फिर भी इसे विज्ञान के क्षेत्र में विश्व नेता बनने की अपनी क्षमता को कार्यान्वित करने में काफी दूरी तय करनी है। ऐसे कुछ महत्वपूर्ण कारक लिखिए जो आपके विचार से भारत में विज्ञान के विकास में बाधक रहे हैं? किसी भी भौतिक विज्ञानी ने इलेक्ट्रॉन के कभी भी दर्शन नहीं किए हैं। परन्तु फिर भी सभी भौतिक विज्ञानियों का इलेक्ट्रॉन के अस्तित्व में विश्वास है। कोई बुद्धिमान परन्तु अंधविश्वासी व्यक्ति इसी तुल्यरूपता को इस तर्क के साथ आगे बढ़ाता है कि यद्यपि किसी ने 'देखा' नहीं है परन्तु 'भूतो' का अस्तित्व है। आप इस तर्क का खंडन केस प्रकार करेंगे? जापान के एक विशेष समुद्र तटीय क्षेत्र में पाए जाने वाले केकड़े के कवचों (खोल) में से अधिकांश समुर्र्ड के अनुश्रुत चेहरे से मिलते जुलते प्रतीत होते हैं। नीचे इस प्रेक्षित तथ्य की दो व्याख्याएं दी गई हैं। इनमें से आपको कौन-सा वैज्ञानिक स्पष्टीकरण लगता है? (i) कई शताब्दियों पूर्व किसी भयानक समुद्री दुर्घटना में एक युवा समुरर्ड डूब गया। उसकी बहादुरी के लिए
1.5	भी इसे विज्ञान के क्षेत्र में विश्व नेता बनने की अपनी क्षमता को कार्यान्वित करने में काफी दूरी तय करनी है। ऐसे कुछ महत्वपूर्ण कारक लिखिए जो आपके विचार से भारत में विज्ञान के विकास में बाधक रहे हैं? किसी भी भौतिक विज्ञानी ने इलेक्ट्रॉन के कभी भी दर्शन नहीं किए हैं। परन्तु फिर भी सभी भौतिक विज्ञानियों का इलेक्ट्रॉन के अस्तित्व में विश्वास है। कोई बुद्धिमान परन्तु अंधविश्वासी व्यक्ति इसी तुल्यरूपता को इस तर्क के साथ आगे बढ़ाता है कि यद्यपि किसी ने 'देखा' नहीं है परन्तु 'भूतों' का अस्तित्व है। आप इस तर्क का खंडन केस प्रकार करेंगे? जापान के एक विशेष समुद्र तटीय क्षेत्र में पाए जाने वाले केकड़े के कवचों (खोल) में से अधिकांश समुर्र्ड के अनुश्रुत चेहरे से मिलते जुलते प्रतीत होते हैं। नीचे इस प्रेक्षित तथ्य की दो व्याख्याएं दी गई हैं। इनमें से आपको कौन-सा वैज्ञानिक स्पष्टीकरण लगता है? (i) कई शताब्दियों पूर्व किसी भयानक समुद्री दुर्घटना में एक युवा समुर्र्ड डूब गया। उसकी बहादुरी के लिए
1.6	का इलेक्ट्रॉन के अस्तित्व में विश्वास है। कोई बुद्धिमान परन्तु अंधविश्वासी व्यक्ति इसी तुल्यरूपता को इस तर्क के साथ आगे बढ़ाता है कि यद्यपि किसी ने 'देखा' नहीं है परन्तु 'भूतों' का अस्तित्व है। आप इस तर्क का खंडन किस प्रकार करेंगे? जापान के एक विशेष समुद्र तटीय क्षेत्र में पाए जाने वाले केकड़े के कवचों (खोल) में से अधिकांश समुर्द्ध के अनुश्रुत चेहरे से मिलते जुलते प्रतीत होते हैं। नीचे इस प्रेक्षित तथ्य की दो व्याख्याएं दी गई हैं। इनमें से आपको कौन-सा वैज्ञानिक स्पष्टीकरण लगता है? (i) कई शताब्दियों पूर्व किसी भयानक समुद्री दुर्घटना में एक युवा समुर्र्ड डूब गया। उसकी बहादुरी के लिए
2	अनुश्रुत चेहरे से मिलते जुलते प्रतीत होते हैं। नीचे इस प्रेक्षित तथ्य की दो व्याख्याएं दी गई हैं। इनमें से आपको कौन-सा वैज्ञानिक स्पष्टीकरण लगता है? i) कई शताब्दियों पूर्व किसी भयानक समुद्री दुर्घटना में एक युवा समुर्र्ड डूब गया। उसकी बहादुरी के लिए
1	
	श्रद्धांजलि के रूप में प्रकृति ने अबोधगम्य ढंगों द्वारा उसके चेहरे को केकड़े के कवचों पर अंकित करके उसे उस क्षेत्र में अमर बना दिया।
	(ii) समुद्री दुर्घटना के पश्चात् उस क्षेत्र के मछुआरे अपने मृत नेता के सम्मान में सद्भावना प्रदर्शन के लिए, उस हर केकड़े के कवच को जिसकी आकृति संयोगवश समुर्र्ड से मिलती-जुलती प्रतीत होती थी, उसे वापस समुद में फेंक देते थे। परिणामस्वरूप केकड़े के कवचों की इस प्रकार की विशेष आकृतियां अधिक समय तक विद्यमान रहीं और इसीलिए कालान्तर में इसी आकृति का आनुवंशत: जनन हुआ। यह कृत्रिम वरण द्वारा विकास का एक उदाहरण है।
	(नोट : यह रोचक उदाहरण कार्ल सागन की पुस्तक "दि कॉस्मॉस" से लिया गया है। यह इस तथ्य पर प्रकाश डालता है कि प्राय: विलक्षण तथा अबोधगम्य तथ्य जो प्रथम दृष्टि में अलौकिक प्रतीत होते हैं वास्तव में साधारण वैज्ञानिक व्याख्याओं द्वारा स्पष्ट होने योग्य बन जाते हैं। इसी प्रकार के अन्य उदाहरणों पर विचार कीजिए)।
	दो शताब्दियों से भी अधिक समय पूर्व इंग्लैण्ड तथा पश्चिमी यूरोप में जो औद्योगिक क्रांति हुई थी उसकी चिंगारी का कारण कुछ प्रमुख वैज्ञानिक तथा प्रौद्योगिक उपलब्धियाँ थीं। ये उपलब्धियां क्या थीं?
	प्राय: यह कहा जाता है कि संसार अब दूसरी औद्योगिकी क्रांति के दौर से गुजर रहा है, जो समाज में पहली क्रांति की भांति आमूल परिवर्तन ला देगी। विज्ञान तथा प्रौद्योगिकी के उन प्रमुख समकालीन क्षेत्रों की सूची बनाइए जो इस क्रांति के लिए उत्तरदायी हैं।
	बाईसवीं शताब्दी के विज्ञान तथा प्रौद्योगिकी पर अपनी निराधार कल्पनाओं को आधार मानकर लगभग 1000 शब्दों में कोई कथा लिखिए।
	विज्ञान के व्यवहार' पर अपने 'नैतिक' दृष्टिकोणों को रचने का प्रयास कीजिए। कल्पना कीजिए कि आप स्वयं किसी संयोगवश ऐसी खोज में लगे हैं जो शैक्षिक दृष्टि से रोचक है परन्तु उसके परिणाम निश्चित रूप से मानव

	समाज के लिए भयंकर होने के अतिरिक्त कुछ नहीं होंगे। फिर भी यदि ऐसा है तो आप इस दुविधा के हल के	
	लिए क्या करेंगे?	
1.11	 किसी भी ज्ञान की भांति विज्ञान का उपयोग भी, उपयोग करने वाले पर निर्भर करते हुए, अच्छा अथवा बुरा हो सकता है। नीचे विज्ञान के कुछ अनुप्रयोग दिए गए हैं। विशेषकर कौन सा अनुप्रयोग अच्छा है, बुरा है अथवा ऐसा है कि जिसे स्पष्ट रूप से वर्गबद्ध नहीं किया जा सकता इसके बारे में अपने दृष्टिकोणों को सूचीबद्ध कीजिए: (i) आम जनता को चेचक के टीके लगाकर इस रोग को दबाना और अंतत: इस रोग से जनता को मुक्ति दिलाना। (भारत में इसे पहले ही प्रतिपादित किया जा चुका है।) (ii) निरक्षरता का विनाश करने तथा समाचारों एवं धारणाओं के जनसंचार के लिए टेलीविजन। (iii) जन्म से पूर्व लिंग निर्धारण। (iv) कार्यदक्षता में वृद्धि के लिए कम्प्यूटर। (v) पृथ्वी के परित: कक्षाओं में मानव-निर्मित उपग्रहों की स्थापना। (vi) नाभिकीय शस्त्रों का विकास। (vii) रासायनिक तथा जैव युद्ध की नवीन तथा शक्तिशाली तकनीकों का विकास। (viii) पीने के लिए जल का शोधन। (ix) प्लास्टिक शल्य क्रिया। 	
1.12	क्षेत्र विरागमा 2 भारत में गणित, खगोलिकी, भाषा विज्ञान, तर्क तथा नैतिकता में महान विद्वत्ता की एक लंबी एवं अट्रट परम्परा	
	रही है। फिर भी इसके साथ, एवं समान्तर, हमारे समाज में बहुत से अंधविश्वासी तथा रूढ़िवादी दृष्टिकोण व परम्पराएं फली-फूली हैं और दुर्भाग्यवश ऐसा अभी भी हो रहा है और बहुत से शिक्षित लोगों में व्याप्त है। इन दृष्टिकोणों का विरोध करने के लिए अपनी रणनीति बनाने में आप अपने विज्ञान के ज्ञान का उपयोग किस प्रकार करेंगे?	
1.13	े यद्यपि भारत में स्त्री तथा पुरुषों को समान अधिकार प्राप्त हैं, फिर भी बहुत से लोग महिलाओं की स्वाभाविक प्रकृति, क्षमता, बुद्धिमत्ता के बारे में अवैज्ञानिक विचार रखते हैं तथा व्यवहार में उन्हें गौण महत्व तथा भूमिका देते हैं। वैज्ञानिक तर्कों तथा विज्ञान एवं अन्य क्षेत्रों में महान महिलाओं का उदाहरण देकर इन विचारों को धराशायी करिए; तथा अपने को स्वयं, तथा दूसरों को भी समझाइए कि समान अवसर दिए जाने पर महिलाएँ पुरुषों के समकक्ष होती हैं।	
1.14	। "भौतिकी के समीकरणों में सुन्दरता होना उनका प्रयोगों के साथ सहमत होने की अपेक्षा अधिक महत्वपूर्ण है।" यह मत महान ब्रिटिश वैज्ञानिक पी.ए.एम. डिरैक का था। इस दृष्टिकोण की समीक्षा कीजिए। इस पुस्तक में ऐसे संबंधों तथा समीकरणों को खोजिए जो आपको सुन्दर लगते हैं।	
1.15	यद्यपि उपरोक्त प्रकथन विवादास्पद हो सकता है परन्तु अधिकांश भौतिक विज्ञानियों का यह मत है कि भौतिकी के महान नियम एक ही साथ सरल एवं सुन्दर होते हैं। डिरैक के अतिरिक्त जिन सुप्रसिद्ध भौतिक विज्ञानियों ने ऐसा अनुभव किया उनमें से कुछ के नाम इस प्रकार हैं : आइंस्टाइन, बोर, हाइसेनवर्ग, चन्द्रशेखर तथा फाइनमैन। आपसे अनुरोध है कि आप भौतिकी के इन विद्वानों तथा अन्य महानायकों द्वारा रचित सामान्य पुस्तकों एवं लेखों तक पहुँचने के लिए विशेष प्रयास अवश्य करें। (इस पुस्तक के अंत में दी गई ग्रंथ-सूची देखिए)। इनके लेख सचमुच प्रेरक हैं।	
1.16	े विज्ञान की पाठ्यपुस्तकें आपके मन में यह गलत धारणा उत्पन्न कर सकती हैं कि विज्ञान पढ़ना शुष्क तथा पूर्णत: अत्यंत गंभर हैं एवं वैज्ञानिक भुलक्कड़, अंतर्मुखी, कभी न हँसने वाले अथवा खीसें निकालने वाले व्यक्ति होते हैं। विज्ञान तथा वैज्ञानिकों का यह चित्रण पूर्णत: आधारहीन है। अन्य समुदाय के मनुष्यों की भांति वैज्ञानिक भी विनोदी होते हैं तथा बहुत से वैज्ञानिकों ने तो अपने वैज्ञानिक कार्यों को गंभीरता से पूरा करते हुए अत्यंत विनोदी प्रकृति तथा साहसिक कार्य करके अपना जीवन व्यतीत किया है। गैमो तथा फाइनमैन इसी शैली के दो भौतिक विज्ञानी हैं। ग्रंथ सूची में इनके द्वारा रचित पुस्तकों को पढ़ने में आपको आनन्द प्राप्त होगा।	

अध्याय 2

मात्रक एवं मापन

2.1 भूमिका 2.2 मात्रकों की अंतर्राष्ट्रीय प्रणाली 2.3 लम्बाई का मापन 2.4 द्रव्यमान का मापन 2.5 समय का मापन 2.6 यथार्थता, यंत्रों की परिशुद्धता एवं मापन में त्रुटि 2.7 सार्थक अंक 2.8 भौतिक राशियों की विमाएँ 2.9 विमीय सूत्र एवं विमीय समीकरणें 2.10 विमीय विश्लेषण एवं इसके अनुप्रयोग सारांश अभ्यास अतिरिक्त अभ्यास

2.1 भूमिका

किसी भौतिक राशि का मापन, एक निश्चित, आधारभूत, यादूच्छिक रूप से चुने गए मान्यताप्राप्त, संदर्भ-मानक से इस राशि की तुलना करना है। यह संदर्भ-मानक **मावक** कहलाता है। किसी भी भौतिक राशि की माप को मात्रक के आगे एक संख्या (आंकिक संख्या) लिखकर व्यक्त किया जाता है। यद्यपि हमारे द्वारा मापी जाने वाली भौतिक राशियों की संख्या बहुत अधिक है, फिर भी, हमें इन सब भौतिक राशियों को व्यक्त करने के लिए, मात्रकों की सीमित संख्या की ही आवश्यकता होती है, क्योंकि, ये राशियाँ एक दूसरे से परस्पर संबाधित हैं। मूल राशियों को व्यक्त करने के लिए, प्रयुक्त मात्रकों को **मूल मात्रक** कहते हैं। इनके अतिरिक्त अन्य सभी भौतिक राशियों के मात्रकों को **मूल मात्रक** कहते हैं। इनके अतिरिक्त अन्य सभी भौतिक राशियों के मात्रकों को मूल मात्रकों के संयोजन द्वारा व्यक्त किया जा सकता है। इस प्रकार प्राप्त किए गए व्युत्पन्न राशियों के मात्रकों को व्युत्पन्न **मात्रक** कहते हैं। मूल-मात्रकों और व्युत्पन्न मात्रकों के सम्पूर्ण समुच्चय को **मात्रकों की प्रणाली** (या पद्धति) कहते हैं।

2.2 मात्रकों की अंतर्राष्ट्रीय प्रणाली

बहुत वर्षों तक मापन के लिए, विभिन्न देशों के वैज्ञानिक, अलग-अलग मापन प्रणालियों का उपयोग करते थे। अब से कुछ समय-पूर्व तक ऐसी तीन प्रणालियाँ - CGS प्रणाली, FPS (या ब्रिटिश) प्रणाली एवं MKS प्रणाली, प्रमुखता से प्रयोग में लाई जाती थीं।

इन प्रणालियों में लम्बाई, द्रव्यमान एवं समय के मूल मात्रक क्रमश: इस प्रकार हैं :

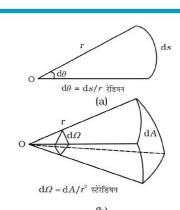
- CGS प्रणाली में, सेन्टीमीटर, ग्राम एवं सेकन्ड।
- FPS प्रणाली में, फुट, पाउन्ड एवं सेकन्ड।
- MKS प्रणाली में, मीटर, किलोग्राम एवं सेकन्ड।

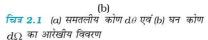
आजकल अंतर्राष्ट्रीय स्तर पर मान्य प्रणाली "*सिस्टम इन्टरनेशनल डि यूनिट्स*" है (जो फ्रेंच भाषा में "मात्रकों की अंतर्राष्ट्रीय प्रणाली" कहना है)। इसे संकेताक्षर में SI लिखा जाता है। SI प्रतीकों, मात्रकों और उनके संकेताक्षरों की योजना 1971 में, मापतोल के महा सम्मेलन द्वारा विकसित कर, वैज्ञानिक, तकनीकी, औद्योगिक एवं व्यापारिक कार्यों में अंतर्राष्ट्रीय स्तर पर उपयोग हेतु

मात्रक एवं मापन

अनुमोदित की गई। SI मात्रकों की 10 की घातों पर आधारित (दाश्मिक) प्रकृति के कारण, इस प्रणाली के अंतर्गत रूपांतरण अत्यंत सुगम एवं सुविधाजनक है। हम इस पुस्तक में SI मात्रकों का ही प्रयोग करेंगे।

SI में सात मूल मात्रक हैं, जो सारणी 2.1 में दिए गए हैं। इन सात मूल मात्रकों के अतिरिक्त दो पूरक मात्रक भी हैं जिनको हम इस प्रकार परिभाषित कर सकते हैं :(i) समतलीय कोण, $d\theta$ चित्र 2.1(a) में दर्शाए अनुसार वृत्त के चाप की लम्बाई ds और इसकी त्रिज्या r का अनुपात होता है। तथा (ii) घन–कोण, $d\Omega$ चित्र 2.1(b) में दर्शाए अनुसार शीर्ष O को केन्द्र की भांति प्रयुक्त करके उसके परित: निर्मित गोलीय पृष्ठ के अपरोधन क्षेत्र dA तथा त्रिज्या r के वर्ग का अनुपात होता है। समतलीय कोण का मात्रक रेडियन है जिसका प्रतीक rad है एवं घन कोण का मात्रक स्टेरेडियन है जिसका प्रतीक sr है। ये दोनों ही विमाविहीन राशियाँ हैं।





सारणी 2.1 SI मूल राशियाँ एवं उनके मात्रक*

मूल	SI मात्रक		
राशि	नाम	प्रतीक	परिभाषा
लंबाई	मीटर	m	प्रकाश द्वारा निर्वात में एक सेकंड के 299, 792, 458 वें समय अंतराल में तय किए गए पथ की लंबाई एक मीटर है । (1983 से मान्य)
द्रव्यमान	किलोग्राम	kg	फ्रांस में पेरिस के पास सेवरिस में स्थित अंतर्राष्ट्रीय माप-तोल ब्यूरो में रखे किलोग्राम के अंतर्राष्ट्रीय आदि प्ररूप (प्लेटिनम-इरिडियम मिश्रधातु से बने सिलिंडर) का द्रव्यमान एक किलोग्राम के बराबर है। (1889 से मान्य)
समय	सेकंड	S	एक सेकंड वह अंतराल है जो सीज़ियम 133 परमाणु के निम्नतम ऊर्जा स्तर के दो अतिसूक्ष्म स्तरों के मध्य संक्रमण के तदनुरूपी विकिरण के 9,192,631,770 आवर्त कालों के बराबर है। (1967 से मान्य)
विद्युत धारा	ऐम्पियर	А	एक ऐम्पियर वह नियत विद्युत धारा है जो कि निर्वात में 1 मीटर की दूरी पर स्थित दो सीधे अनंत लंबाई वाले समानांतर एवं नगण्य वृत्तीय अनुप्रस्थ काट के चालकों में प्रवाहित होने पर, इन चालकों के बीच प्रति मीटर लंबाई पर 2 × 10 ⁻⁷ न्यूटन का बल उत्पन्न करती है । (1948 से मान्य)
ऊष्मागतिक ताप	केल्विन	K	जल के त्रिक-बिंदु के ऊष्मागतिक ताप के 1/273.16 वें भाग को 1 केल्विन कहते हैं। (1967 से मान्य)
पदार्थ की मात्रा	मोल	mol	1 मोल किसी निकाय में पदार्थ की वह मात्रा है जिसमें उतनी ही मूल सत्ताएं होती हैं जितनी 0.012 kg कार्बन-12 में परमाणुओं की संख्या होती है। (1971 से मान्य)
ज्योति–तीव्रता	कैंडेला	cd	कैंडेला, किसी दिशा में 540 × 1012Hz आवृत्ति वाले स्रोत की ज्योति-तीव्रता है जो उस दिशा में (1/683) वाट प्रति स्टेरेडियन की विकिरण तीव्रता का एकवर्णीय प्रकाश उत्सर्जित करता है (1979 से मान्य)

इन परिभाषाओं में प्रयुक्त संख्याओं के मान, न तो याद रखने की आवश्यकता है, न परीक्षा में पूछे जाने की। ये यहाँ पर केवल इनके मापन की यथार्थता की सीमा का संकेत देने के लिए दिए गए हैं। प्रौद्योगिकी के विकास के साथ मापन की तकनीकों में भी सुधार होता है, परिणामस्वरूप, मापन अधिक परिशुद्धता से होता है। इस प्रगति के साथ तालमेल बनाए रखने के लिए मूल मात्रकों को संशोधित किया जाता है।

18

भौतिकी

सारणी 2.2 सामान्य प्रयोग के लिए SI मात्रकों के अतिरिक्त कुछ अन्य मात्रक

नाम	प्रतीक	SI मात्रक के पदों में मान
मिनट	min	60 s
घंटा	h	60 min = 3600 s
दिन	d	24 h = 86400 s
वर्ष	У	$365.25 \text{ d} = 3.156 \times 10^7 \text{ s}$
डिग्री	0	$1^{\circ} = (\pi/180)$ rad
लिटर	L	$1 \text{ dm}^3 = 10^{-3} \text{ m}^3$
टन	t	10 ³ kg
कैरट	с	200 mg
बार	bar	$0.1 \text{ MPa} = 10^5 \text{ Pa}$
क्यूरी	Ci	$3.7 \times 10^{10} \ s^{-1}$
रोंजन	R	$2.58 \times 10^{-4} \ C \ kg^{-1}$
क्विंटल	q	100 kg
बार्न	b	$100 \text{ fm}^2 = 10^{-28} \text{ m}^2$
आर	a	$1 \text{ dam}^2 = 10^2 \text{ m}^2$
हेक्टार	ha	$1 \text{ hm}^2 = 10^4 \text{ m}^2$
मानक वायुमंडलीय दाब	atm	$101\ 325\ Pa = 1.013 \times 10^5\ Fa$

ध्यान दीजिए, मोल का उपयोग करते समय मूल सत्ताओं का विशेष रूप से उल्लेख किया जाना चाहिए। ये मूल सत्ताएँ परमाणु, अणु, आयन, इलेक्ट्रॉन, अन्य कोई कण अथवा इसी प्रकार के कणों का विशिष्ट समूह हो सकता है।

हम ऐसी भौतिक राशियों के मात्रकों का भी उपयोग करते हैं जिन्हें सात मूल राशियों से व्युत्पन्न किया जा सकता है (परिशिष्ट A 6)। SI मूल मात्रकों के पदों में व्यक्त कुछ व्युत्पन्न मात्रक (परिशिष्ट A 6.1) में दिए गए हैं। कुछ व्युत्पन्न SI मात्रकों को विशिष्ट नाम दिए गए हैं (परिशिष्ट A 6.2) और कुछ व्युत्पन्न SI मात्रक इन विशिष्ट नामों वाले व्युत्पन्न मात्रकों और सात मूल–मात्रकों के संयोजन से बनते हैं (परिशिष्ट A 6.3)। आपको तात्कालिक संदर्भ तथा मार्गदर्शन प्रदान करने के लिए इन मात्रकों को परिशिष्ट (A 6.2) एवं (A 6.3) में दिया गया है। सामान्य व्यवहार में आने वाले अन्य मात्रक सारणी 2.2 में दिए गए हैं।

SI मात्रकों के सामान्य गुणज और अपवर्तकों को व्यक्त करने वाले उपसर्ग और उनके प्रतीक परिशिष्ट (A2) में दिए गए हैं। भौतिक राशियों, रासायनिक तत्वों और नाभिकों के संकेतों के उपयोग संबंधी सामान्य निर्देश परिशिष्ट (A7) में दिए गए हैं और आपके मार्गदर्शन तथा तात्कालिक संदर्भ के लिए SI मात्रकों एवं अन्य मात्रकों संबंधी निर्देश परिशिष्ट (A8) में दिए गए हैं।

2.3 लम्बाई का मापन

लम्बाई मापन की कुछ प्रत्यक्ष विधियों से आप पहले ही से परिचित हैं। उदाहरण के लिए, आप जानते हैं कि 10⁻³m से 10²m तक की लम्बाइयाँ मीटर पैमाने का उपयोग करके ज्ञात को जाती हैं। 10⁻⁴m को लम्बाई को यथार्थता से मापने के लिए हम वर्नियर कैलिपर्स का उपयोग करते हैं। स्क्रू-गेज (पेंचमापी) और गोलाईमापी (स्फेरोमीटर) का उपयोग 10⁻⁵m तक की लम्बाइयों को मापने में किया जाता है। इन परिसरों से बाहर की लम्बाइयों को मापने के लिए हमें कुछ परोक्ष विधियों का सहारा लेना होता है।

2.3.1 बड़ी दूरियों का मापन

बहुत बड़ी दूरियाँ, जैसे किसी ग्रह अथवा तारे की पृथ्वी से दूरी, प्रत्यक्ष-रूप से किसी मीटर पैमाने की सहायता से ज्ञात नहीं की जा सकती है। ऐसी दशाओं में महत्वपूर्ण विधि जिसे **लम्बन-विधि** कहते हैं, का उपयोग किया जाता है।

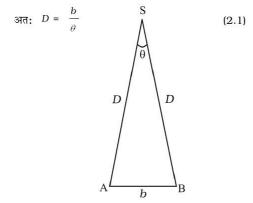
जब आप किसी पेंसिल को अपने सामने पकड़ते हैं और पृष्ठभूमि (माना दीवार) के किसी विशिष्ट बिन्दु के सापेक्ष पेंसिल को पहले अपनी बायीं आँख A से (दायीं आँख बंद रखते हुए) देखते हैं, और फिर दायीं आँख B से (बायीं आँख बंद रखते हुए), तो आप पाते हैं, कि दीवार के उस बिन्दु के सापेक्ष पेंसिल की स्थिति परिवर्तित होती प्रतीत होती है। इसे लम्बन कहा जाता है। दो प्रेक्षण बिन्दुओं (A एवं B) के बीच की दूरी को आधारक कहा जाता है। इस उदाहरण में दोनों आँखों के बीच की दूरी आधारक है।

लम्बन विधि द्वारा किसी दूरस्थ ग्रह S की दूरी D ज्ञात करने के लिए, हम इसको, पृथ्वी पर दो विभिन्न स्थितियों (वेध शालाओं) A एवं B से, एक ही समय पर देखते हैं। A एवं B

मात्रक एवं मापन

के बीच की दूरी AB = b है। चित्र 2.2 देखिए। इन दो स्थितियों से ग्रह की प्रेक्षण दिशाओं के बीच का कोण माप लिया जाता है। चित्र 2.2 में θ द्वारा दर्शाया गया यह कोण $\angle ASB$ लम्बन कोण या लम्बनिक कोण कहलाता है।

क्योंकि, ग्रह की पृथ्वी से दूरी बहुत अधिक है $\frac{b}{D} << 1$, और, इसलिए, कोण θ बहुत ही छोटा है। ऐसी दशा में हमAB को, केन्द्र S और त्रिज्या D वाले वृत्त का, लम्बाई b का चाप मान सकते हैं। \therefore त्रिज्या AS = BS, \therefore AB = $b = D \theta$ जहाँ θ रेडियन में है।





D के निर्धारण के पश्चात् हम इसी विधि द्वारा ग्रह का आमाप अथवा कोणीय व्यास भी निर्धारित कर सकते हैं। यदि d ग्रह का व्यास और α उसका कोणीय आमाप (d द्वारा पृथ्वी के किसी बिन्दु पर अंतरित कोण) हो, तो

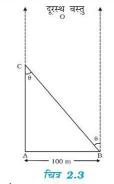
(2.2)

 $\alpha =$

कोण α को, पृथ्वी की उसी अवस्थिति से मापा जा सकता है। यह ग्रह के दो व्यासत: विपरीत (व्यास के विपरीत सिरों पर स्थित) बिन्दुओं को दूरदर्शक द्वारा देखने पर प्राप्त दो दिशाओं के बीच बना कोण है। क्योंकि D का मान ज्ञात है, अत: ग्रह के व्यास d का मान समीकरण (2.2) की सहायता से ज्ञात किया जा सकता है।

उदाहरण 2.1 (a) 1º (डिग्री) (b) 1' (1 आर्क मिनट) एवं (c) 1" (1आर्क सेकंड) के कोणों के मान रेडियन में परिकलित कीजिए (360º = 2π rad, 1º=60' एवं 1' = 60 " लीजिए)। हल (a) हमें ज्ञात है 360° = 2π rad $1^{\circ} = (\pi / 180)$ rad = 1.745×10^{-2} rad (b) $1^{\circ} = 60' = 1.745 \times 10^{-2}$ rad $1' = 2.908 \times 10^{-4} \text{ rad} \ \square \ 2.91 \times 10^{-4} \text{ rad}$ (c) $1' = 60'' = 2.908 \times 10^{-4}$ rad $1'' = 4.847 \times 10^{-4} \text{ rad} \ \parallel 4.85 \times 10^{-6} \text{ rad}$ उदाहरण 2.2 एक व्यक्ति अपने पास की किसी मीनार की अपने से दूरी का आकलन करना चाहता है। वह मीनार C के सामने किसी बिन्दु A पर खड़ा होता है और AC की सीध में बहुत दूर स्थित किसी बिन्दु O को देखता है। फिर वह,AC के लम्बवत् 100 m दूर स्थित बिन्दु B तक चलता है और वहाँ से O एवं C को फिर देखता है। क्योंकि O बहुत अधिक दूरी पर है, BO एवं AO की दिशाएँ व्यावहारिक रूप में एक ही हैं, लेकिन वह पाता है कि C की दुष्टि रेखा मूल दुष्टि रेखा के सापेक्ष $\theta = 40^\circ$ पर घुम गई है (θ को लम्बन कहा जाता है)। उसकी मूल स्थिति A से मीनार C की दूरी का आकलन कोजिए।

19



हल दिया गया है, लम्बन कोण $\theta = 40^{\circ}$ चित्र 2.3 से, AB = AC tan θ AC = AB/tan θ = 100 m/tan 40°

= 100 m/0.8391 = 119 m **उदाहरण 2.3** पृथ्वी के दो व्यासत: विपरीत बिन्दुओं A एवं B से चन्द्रमा का प्रेक्षण किया गया। प्रेक्षण की दो दिशाओं के बीच, चन्द्रमा पर अंतरित कोण θ की माप 1°54' है। पृथ्वी का व्यास लगभग 1.276 × 10⁷ m, है। पृथ्वी से चन्द्रमा की दूरी का अभिकलन कीजिए।

हल ज्ञात है $\theta = 1^{\circ}54' = 114'$ = $(114 \times 60)'' \times (4.85 \times 10^{-6})$ rad = 3.32×10^{-2} rad

20

चूंकि 1'' = 4.85×10^{-6} rad और $b = AB = 1.276 \times 10^7 \,\mathrm{m}$ अत: समीकरण (2.1) के अनुसार पृथ्वी एवं चन्द्रमा के बीच की दूरी, $D = b/\theta$ $=\frac{1.276 \times 10^{7}}{}$ $\overline{3.32\times10^{\text{-2}}}$ $= 3.84 \times 10^8 \,\mathrm{m}$ उदाहरण 2.4 सूर्य के कोणीय व्यास की माप 1920' है। पृथ्वी से सूर्य की दुरी D, 1.496 x 10¹¹ m है। सूर्य का व्यास परिकलित कोजिए। हल सूर्य का कोणीय व्यास α = 1920' $=1920 \times 4.85 \times 10^{-6}$ rad $= 9.31 \times 10^{-3}$ rad सूर्य का व्यास $d = \alpha D$ $= (9.31 \times 10^{-3}) \times (1.496 \times 10^{11}) \text{ m}$ $= 1.39 \times 10^{9} \text{ m}$

2.3.2 अति सूक्ष्म दूरियों का मापन : अणु का आकार

अणु के व्यास (10⁻⁸ m से 10⁻¹⁰ m) जैसी अत्यंत सूक्ष्म दूरियों के मापन के लिए हमें विशिष्ट विधियों का अनुसरण करना होता है। इनके लिए हम पेंचमापी जैसे मापक-यंत्रों का उपयोग नहीं कर सकते। यहाँ तक कि सूक्ष्मदर्शी की भी अपनी कुछ सीमाएँ हैं। एक प्रकाशीय सूक्ष्मदर्शी द्वारा किसी निकाय की जाँच के लिए दुश्य-प्रकाश का उपयोग किया जाता है। प्रकाश के लक्षण तरंग जैसे होने के कारण, प्रकाशीय सूक्ष्मदर्शी को, अधिक से अधिक, प्रयुक्त प्रकाश के तरंगदैर्घ्य के बराबर विभेदन के लिए ही प्रयोग में लाया जा सकता है। (इस विषय में विस्तृत विवेचन आपको कक्षा XII की भौतिकी की पाठ्य पुस्तक में मिलेगा)। दूश्य प्रकाश की तरंगदैर्घ्य का परिसर 4000 Å से 7000 Å है। (1 Å = 10⁻¹⁰ m)। अत: प्रकाशीय सुक्ष्मदर्शी इससे छोटे आकार के कणों का विभेदन नहीं कर सकता। दुश्य प्रकाश के स्थान पर हम, इलेक्ट्रॉन-पूंज का उपयोग कर सकते हैं। इलेक्ट्रॉन पुंजों को उचित रीति से अभिकल्पित वैद्युत एवं चुम्बकीय क्षेत्रों द्वारा फोकसित किया जा सकता है। इस प्रकार के इलेक्ट्रॉन-सूक्ष्मदर्शी का विभेदन भी

भौतिकी

अंतत: इसी तथ्य द्वारा सीमित होता है कि इलेक्ट्रॉन भी तरंगों की तरह व्यवहार कर सकते हैं (इस विषय में विस्तार से आप कक्षा XII में पढ़ेंगे)। किसी इलेक्ट्रॉन की तरंगदैर्थ्य 1 Å के अंश के बराबर कम हो सकती है। 0.6 Å विभेदन क्षमता तक के इलेक्ट्रॉन सूक्ष्मदर्शी विकसित किए जा चुके हैं। इनके द्वारा, लगभग, पदार्थों के अणुओं और परमाणुओं का विभेदन संभव हो गया है। हाल ही में विकसित सुरंगन सूक्ष्मदर्शिकी द्वारा भी 1Å से सूक्ष्मतर विभेदन प्राप्त कर लिया गया है। इनके द्वारा अब अणुओं की आमाप का आकलन संभव है।

ओलीक अम्ल अणु के साइज का आकलन करने की एक सरल विधि नीचे दी गई है। ओलीक अम्ल एक साबुनी द्रव है जिसके अणु का साइज 10⁻⁹ m कोटि का है।

इस विधि का मूल आधार, जल के पृष्ठ पर ओलीक अम्ल की एक एकाण्विक परत बनाना है।

इसके लिए, पहले हम 1 cm^3 ओलीक अम्ल को ऐल्कोहॉल में घोल कर 20 cm³ घोल बनाते हैं। इस घोल का 1 cm^3 लेकर ऐल्कोहॉल में पुन: 20 cm³ घोल बनाते हैं। अब इस घोल की सांद्रता $\frac{1}{20 \times 20} \text{ cm}^3$ ओलीक अम्ल/ cm³ घोल हुई। इसके बाद एक बड़े नांद में पानी लेकर, उसके ऊपर लायकोपोडियम पाउडर छिड़क कर, लाइकोपोडियम पाउडर की एक पतली फिल्म जल के पृष्ठ के ऊपर बनाते हैं। फिर ओलीक अम्ल के पहले बनाए गए घोल की एक बूंद इसके ऊपर रखते हैं। ओलीक अम्ल की यह बूंद जल के पृष्ठ के ऊपर लगभग वृत्ताकार, एक अणु मोटाई की फिल्म के रूप में फैल जाती है। इस प्रकार बनी तनु फिल्म का व्यास माप कर स्वार स्ताब क्या जा सकता है। माना कि हमने जल के पृष्ठ पर n बूंदें ओलीक अम्ल घोल की डालीं। यदि प्रारंभ में ही हम एक बूंद का अनुमानित आयतन ($V \text{ cm}^3$) ज्ञात कर लें.

तो घोल की n बूंदों का आयतन

 $= nV \,\mathrm{cm}^3$

इस घोल में विद्यमान ओलीक अम्ल का आयतन

 $= nV \left(\frac{1}{20 \times 20}\right) \text{ cm}^3$

ओलीक अम्ल का यह घोल तेजी से जल के पृष्ठ पर फैल कर t मोटाई की पतली फिल्म बना लेता है। यदि इस फिल्म का क्षेत्रफल $A \operatorname{cm}^2$ है, तो फिल्म की मोटाई

> t = फिल्म का आयतन फिल्म का क्षेत्रफल

मात्रक एवं मापन

$$t = \frac{nV}{20 \times 20 A} \,\mathrm{cm}$$

(2.3)

यदि हम यह मान लें कि फिल्म एक एकाण्विक मोटाई की है तो 't' ओलीक अम्ल के अणु की आमाप अथवा व्यास बन जाता है। इस मोटाई का मान 10^{-9} m की कोटि का आता है।

उदाहरण 2.5 यदि किसी नाभिक का आमाप (जो वास्तव में 10^{-15} से 10^{-14} m के परिसर में है) बढ़ाकर एक तीक्ष्ण पिन की नोक (10^{-5} m से 10^{-4} m के परिसर में) के बराबर कर दिया जाए, तो परमाणु का लगभग आमाप क्या है?

हल नाभिक की आमाप $10^{-15} \mathrm{m}$ से $10^{-14} \mathrm{m}$ के परिसर में है तीक्ष्ण पिन की नोक $10^{-5} \mathrm{m}$ से $10^{-4} \mathrm{m}$ के परिसर में ले सकते हैं। इस तरह, हमने नाभिक की आमाप को 10^{10} गुणा बढ़ा दिया है। परमाणु का सामान्य आकार $10^{-10} \mathrm{m}$ की कोटि का है। अत: उसी अनुपात में बढ़ाने पर इसकी आमाप $1 \mathrm{m}$ हो जाएगी। अत: किसी परमाणु में नाभिक आमाप में उतना ही छोटा है जितनी छोटी लगभग $1 \mathrm{m}$ व्यास के गोले के केन्द्र पर रखे गए तीक्ष्ण पिन की नोक होती है।

2.3.3 लम्बाइयों का परिसर

हमें विश्व में जो पिण्ड दिखाई देते हैं उन पिण्डों की आमापों में अंतर का एक विस्तृत परिसर है। जिसमें एक ओर 10⁻¹⁴ m

सारणी 2.3 लंबाइयों के परिसर एवं कोटि

वस्तु का आकार अथवा दुरी आमाप (m) प्रोटॉन की आमाप 10^{-15} परमाण्वीय नाभिक की आमाप 10-14 हाइड्रोजन अणु का आकार 10^{-10} किसी प्ररूपी जीवाणू की लंबाई 10^{-8} प्रकाश की तरंगदैर्घ्य 10^{-7} लाल रुधिर-कणिका का आकार 10^{-5} किसी कागज की मोटाई 10^{-4} समुद्र तल से माउंट एवरेस्ट की ऊंचाई 10^{4} पृथ्वी की त्रिज्या 10^{7} चंद्रमा की पृथ्वी से दूरी 10^{8} सूर्य की पृथ्वी से दूरी 10^{11} सूर्य से प्लूटो की दूरी 1013 आकाशगंगा की आमाप 10^{21} पृथ्वी से एन्ड्रोमेडा मंदाकिनी की दूरी 10^{22} प्रेक्षणीय विश्व की परिसीमा तक की दूरी 10^{26}

21

कोटि की आमाप का किसी परमाणु का सूक्ष्म नाभिक है, तो दूसरी ओर 10²⁶ m कोटि की आमाप का दृश्यमान विश्व का परिसर है। सारणी 2.3 में इनमें से कुछ पिण्डों की आमापों और दूरियों की कोटि और परास दिए गए हैं।

अत्यंत सूक्ष्म और बहुत बड़ी दूरियों के मापन के लिए हम लम्बाई के कुछ विशिष्ट मात्रक भी प्रयोग में लाते हैं। ये हैं,

1 फमी	$= 1 f = 10^{-15} m$
1 एंग्सट्रम	$= 1 \text{ Å} = 10^{-10} \text{ m}$
1 खगोलीय मात्र	ाक = 1 AU (सूर्य से पृथ्वी की
	औसत दूरी)
	= $1.496 \times 10^{11} \mathrm{m}$
1 प्रकाश वर्ष	= 1 ly = 9.46×10^{15} m
	$(3 imes 10^8\mathrm{m~s^{-1}}$ के वेग से प्रकाश
	द्वारा 1 सेकंड में चली गई दूरी में 1 वर्ष)
1 पारसेक	= $3.08 \times 10^{16} m$

(वह दूरी जिस पर पृथ्वी की कक्षा की औसत त्रिज्या 1 आर्क सेकण्ड का कोण अंतरित करे, 1 पारसेक कहलाती है।)

द्रव्यमान पदार्थ का एक आधारभूत गुण है। यह पिण्ड के ताप, दाब

या दिक्काल में उसकी अवस्थिति पर निर्भर नहीं करता। द्रव्यमान का SI मात्रक किलोग्राम (kg) है। अंतर्राष्ट्रीय माप-तोल ब्यूरो द्वारा

दिए गए अंतर्राष्ट्रीय मानक किलोग्राम के आदिप्ररूप विभिन्न देशों

की बहुत सी प्रयोगशालाओं में उपलब्ध हैं। भारत में इसे नयी दिल्ली

स्थित राष्ट्रीय भौतिकी प्रयोगशाला (NPL) में रखा गया है।

2.4 द्रव्यमान का मापन

22

परमाणुओं और अणुओं के द्रव्यमानों के संबंध में किलोग्राम एक सुविधाजनक मात्रक नहीं है। अत: अणुओं, परमाणुओं के द्रव्यमान व्यक्त करने के लिए द्रव्यमान के एक महत्वपूर्ण मानक मात्रक, जिसे **एकीकृत परमाणु संहति मात्रक** (u) कहते हैं, का प्रयोग करते हैं, जिसकी स्थापना परमाणुओं के द्रव्यमानों को इस प्रकार, व्यक्त करने के लिए की गई है :

1 एकीकृत परमाणु संहति मात्रक = 1u

= इलेक्ट्रॉनों सहित, कार्बन-समस्थानिक (¹²₆C) के एक परमाणु के द्रव्यमान का (1/12) वां भाग

 $= 1.66 \times 10^{-27} \text{ kg}$

सामान्य वस्तुओं के द्रव्यमान मापन के लिए हम उसी तरह की सामान्य तुला का उपयोग करते हैं जैसी परचून की दुकान में पाई जाती है। विश्व में पाए जाने वाले विशाल पिण्डों जैसे ग्रहों, तारों आदि के द्रव्यमान ज्ञात करने के लिए हम न्यूटन के गुरुत्वाकर्षण के नियम का उपयोग करते हैं (देखिए अध्याय 8)। अति सूक्ष्म कणों, जैसे परमाणुओं, अवपरमाणुक कणों आदि के लघु द्रव्यमानों के मापन के लिए हम द्रव्यमान-स्पेक्ट्रमलेखी का प्रयोग करते हैं, जिसमें, एकसमान विद्युत एवं चुम्बकीय क्षेत्र में गतिमान, आवेशित कणों के प्रक्षेप-पथ की त्रिज्या उस कण के द्रव्यमान के अनुक्रमानुपाती होती है।

2.4.1 द्रव्यमानों के परास

प्रेक्षणीय विश्व

विश्व में हम जो पिण्ड देखते हैं, उनके द्रव्यमानों में अंतर का एक अत्यंत विस्तृत परिसर है। एक ओर इलेक्ट्रॉन जैसा सूक्ष्म कण है जिसका द्रव्यमान 10³⁰ kg कोटि का है, तो दूसरी ओर लगभग 10⁵⁵ kg का ज्ञात विश्व है। सारणी (2.4) में विभिन्न द्रव्यमानों के कोटि और परास दिए गए हैं।

वस्तु	द्रव्यमान (kg)
इलेक्ट्रॉन	10^{-30}
प्रोटॉन	10^{-27}
यूरेनियम परमाणु	10^{-25}
लाल रुधिर कोशिका	10-13
धूल-कण	10-9
वर्षा की बूंद	10-6
मच्छर	10-5
अंगूर	10-3
मानव	10 ²
आटोमोबाइल	10 ³
बोइंग 747 वायुयान	10 ⁸
चंद्रमा	1023
पृथ्वी	1025
सूर्य	10 ³⁰
आकाशगंगा मंदाकिनी	1041

1055

सारणी 2.4 द्रव्यमानों के परिसर एवं कोटि

2.5 समय का मापन

किसी भी समय-अंतराल को मापने के लिए हमें घड़ी की आवश्यकता होती है। अब हम समय-मापन हेतु समय का **परमाण्वीय मानक** प्रयोग करते हैं जो सीजियम परमाणु में उत्पन्न आवर्त कम्पनों पर आधारित है। यही राष्ट्रीय मानक के रूप में प्रयुक्त सीजियम घड़ी, जिसे **परमाणु घड़ी** भी कहते हैं, का आधार है। ऐसे मानक अनेक प्रयोगशालाओं में उपलब्ध हैं। सीजियम परमाणु घड़ी में एक सेकन्ड, सीजियम-133 परमाणु के निम्नतम ऊर्जा स्तर के दो अतिसूक्ष्म स्तरों के मध्य संक्रमण के तदनुरूपी विकिरणों के 9,192,631,770 कम्पनों के लिए आवश्यक है। इस सीजियम परमाणु घड़ी की समय दर को, सीजियम परमाणु के कम्पन ठीक उसी प्रकार नियंत्रित करते हैं जैसे संतुलन चक्र के कम्पन सामान्य कलाई घड़ी को अथवा छोटे क्वार्ट्ज क्रिस्टल के कम्पन किसी क्वार्ट्ज कलाई घड़ी को करते हैं।

सीजियम परमाणु घड़ियाँ अत्यंत यथार्थ होती हैं। सिद्धान्तत: वे एक सुबाह्य मानक उपलब्ध कराती हैं। चार सीजियम परमाणु घड़ियों के माध्यम से, समय-अंतराल के राष्ट्रीय मानक 'सेकन्ड' का अनुरक्षण किया जाता है। समय के भारतीय मानक के अनुरक्षण के लिए नयी दिल्ली की राष्ट्रीय भौतिकी प्रयोगशाला में एक सीजियम घडी लगाई गई है।

हमारे देश में, सभी भौतिक मानकों (जिनमें समय और आवृत्ति आदि के मानक भी शामिल हैं) के अनुरक्षण और सुधार का दायित्व NPL का है। ध्यान दें कि भारतीय मानक समय (IST), इन चार घड़ियों के समुच्चय से जुड़ा है। दक्ष सीजियम परमाणु घड़ियाँ इतनी अधिक यथार्थ हैं कि इनके द्वारा समय बोध में अनिश्चितता $\pm 1 \times 10^{-13}$, अर्थात् 10^{13} सेकन्ड में एक सेकन्ड से भी कम की त्रुटि होने की रहती है। ये एक वर्ष में3 माइक्रो सेकंड से ज्यादा इधर-उधर नहीं होती। समय मापन की इस आश्चर्यजनक यथार्थता को ध्यान में रखकर ही लम्बाई के SI मात्रक को प्रकाश द्वारा (1/299, 792, 458) सेकंड में चलित दूरी के रूप में व्यक्त किया गया है (सारणी 2.1)।

विश्व में होने वाली घटनाओं के समय-अंतरालों में अंतर का परिसर बहुत व्यापक है। सारणी 2.5, कुछ प्रारूपिक समय-अंतरालों के परास और कोटि दर्शाती है।

सारणी 2.3 एवं 2.5 में दर्शायी गई संख्याओं में आश्चर्यजनक अनुरूपता है। इनका ध्यानपूर्वक अवलोकन करने पर आप देख सकते हैं कि हमारे विश्व में विशालतम और लघुतम पिण्डों की लम्बाइयों का अनुपात लगभग 10⁴¹ है तथा यह भी कम रुचिकर नहीं है कि विश्व की घटनाओं से संबद्ध सबसे बड़े और सबसे छोटे समय-अंतरालों का अनुपात भी 10⁴¹ ही है। यह संख्या 10⁴¹, सारणी 2.4 में फिर से प्रकट होती है, जिसमें कुछ पिण्डों के प्रारूपिक द्रव्यमानों को सूचीबद्ध किया गया है। हमारे विश्व के विशालतम एवं लघुतम पिण्डों के द्रव्यमानों का अनुपात लगभग (10⁴¹)² है। क्या इन विशाल संख्याओं की यह आश्चर्यजनक, अनुरूपता मात्र संयोग है?

भौतिकी

मात्रक एवं मापन

सारणी 2.5 समय अंतरालों का परास एवं कोटि

घटना	समय अंतराल (s)
किसी अत्यधिक अस्थायी कण का जीवन काल	10 ⁻²⁴
प्रकाश द्वारा नाभिकीय दूरी को तय करने में लगा समय	10-22
X- किरणों का आवर्तकाल	10-19
परमाण्वीय कंपनों का आवर्तकाल	10-15
प्रकाश तरंग का आवर्तकाल	10 ⁻¹⁵
किसी परमाणु की उत्तेजित अवस्था का जीवन काल	10-8
रेडियो तरंग का आवर्तकाल	10-6
ध्वनि तरंग का आवर्तकाल	10-3
आंख के झपकने में लगा समय	10-1
मानव हृदय की क्रमिक धड़कनों के बीच का समय	10°
प्रकाश के चंद्रमा से पृथ्वी तक आने में लगा समय	10°
प्रकाश के सूर्य से पृथ्वी तक आने में लगा समय	10 ²
किसी उपग्रह का आवर्तकाल	10^{4}
पृथ्वी का घूर्णनकाल	105
चंद्रमा का घूर्णन एवं परिक्रमण काल	106
पृथ्वी का परिक्रमण काल	10^{7}
प्रकाश का समीपी तारे से पृथ्वी तक आने में लगा समय	108
मानव का औसत जीवन काल	109
मिस्र के पिरामिडों की आयु	1011
डाइनोसॉर के विलुप्त होने के बाद बीता समय	1015
विश्व की आयु	1017

2.6 यथार्थता, यंत्रों की परिशुद्धता एवं मापन में त्रुटि

मापन, समस्त प्रायोगिक विज्ञान एवं प्रौद्योगिकी का मूलाधार है। किसी भी मापन-यंत्र के सभी मापन के परिणामों में कुछ न कुछ अनिश्चितता रहती ही है। यह अनिश्चितता ही **त्रुटि** कहलाती है। प्रत्येक परिकलित राशि, जो मापित मानों पर आधारित होती है, में भी कुछ त्रुटि होती है। यहाँ हम दो तकनीकी शब्दों : **यथार्थता** और **परिशुद्धता** में प्रभेद करेंगे। किसी माप की यथार्थता वह मान है जो हमें यह बताता है कि किसी राशि का मापित मान, उसके वास्तविक मान के कितना निकट है जबकि परिशुद्धता यह बताती है कि वह राशि किस विभेदन या सीमा तक मापी गई है।

मापन की यथार्थता कई कारकों पर निर्भर कर सकती है जिनमें मापक यंत्रों का विभेदन या सीमा भी सम्मिलित है। उदाहरण के लिए, माना कि किसी लम्बाई का वास्तविक मान 3.678 cm है। एक प्रयोग में 0.1 cm विभेदन का मापक-यंत्र प्रयोग करके इसका मान 3.5 cm मापा गया, जबकि, दूसरे प्रयोग में अधिक विभेदन वाला (माना 0.01 cm) मापक यंत्र प्रयोग करके उसी लंबाई को 3.38 cm मापा गया। यहाँ पहला माप अधिक यथार्थ है (क्योंकि वास्तविक मान के निकट है) परन्तु कम परिशुद्ध है (क्योंकि इसका विभेदन केवल 0.1 cm है।) जबकि, दूसरा माप कम यथार्थ परन्तु अधिक परिशुद्ध है। अत: मापन में त्रूटियों के कारण हर माप एक सन्निकट माप है। सामान्यत:, मापन में आई त्रुटियों को मुख्य रूप से निम्नलिखित दो श्रेणियों में वर्गीकृत किया जा सकता है :(a) क्रमबद्ध त्रुटियाँ एवं (b) यादृच्छिक त्रुटियाँ।

23

क्रमबद्ध त्रुटियाँ

क्रमबद्ध त्रुटियाँ वे त्रुटियाँ हैं जो किसी एक दिशा धनात्मक या फिर ऋणात्मक में प्रवृत्त होती हैं। क्रमबद्ध त्रुटियों के कुछ स्रोत निम्नलिखित हैं :

- (a) यंत्रगत त्रुटियाँ : ये त्रुटियाँ मापक यंत्र की अपूर्ण अभिकल्पना, त्रुटिपूर्ण अंशांकन या शून्यांक-त्रुटि आदि के कारण होती हैं। उदाहरणार्थ, हो सकता है कि किसी तापमापी का अंशांकन ठीक न हुआ हो (परिणामस्वरूप यह STP पर जल का क्वथनांक 100 °C के स्थान पर 104 °C पढ़ता हो); किसी वर्नियर कैलिपर्स में दोनों जबड़े मिलाने पर वर्नियर पैमाने का शून्य चिह्न मुख्य पैमाने के शून्य चिह्न के संपाती न हों, या किसी साधारण पैमाने का एक सिरा घिसा हुआ हो।
- (b) प्रायोगिक तकनीक या कार्यविधि में अपूर्णता : मानव शरीर का ताप ज्ञात करने के लिए यदि आप तापमापी को बगल में लगाकर ताप ज्ञात करंगे तो यह ताप शरीर के वास्तविक ताप से सदैव ही कुछ कम आएगा। प्रयोग के दौरान बाह्य परिस्थितियाँ (ताप, दाब, वायु वेग, आर्द्रता

24

आदि में परिवर्तन) मापन में क्रमबद्ध त्रुटियाँ प्रस्तुत कर सकती हैं।

(c) व्यकितगत त्रुटियाँ : ये त्रुटियाँ, प्रेक्षक के किसी पूर्वाग्रह, उपकरण के समंजन में रह गई कमी या प्रेक्षण लेते समय प्रेक्षक द्वारा उचित सावधानियाँ न बरतने आदि के कारण होती हैं। उदाहरण के लिए, प्रकाशीय मंच पर सुई की स्थिति का पैमाने पर पाठ्यांक लेते समय यदि आप स्वभाव के कारण अपना सिर सदैव सही स्थिति से थोड़ा दाई ओर रखेंगे, तो पाठन में लम्बन के कारण त्रुटि आ जाएगी।

सुधरी हुई प्रायोगिकी तकनीकों के उपयोग, प्रयोग के लिए अपेक्षाकृत अच्छे मापन यंत्रों का चयन एवं यथासंभव व्यक्तिगत पूर्वाग्रहों को दूर करके क्रमबद्ध त्रुटियों को कम किया जा सकता है। किसी भी दी गई व्यवस्था के लिए, इन त्रुटियों का कुछ निश्चित सीमाओं तक आकलन किया जा सकता है।

यादूच्छिक त्रुटियाँ

मापन में अनियमित रूप से होने वाली त्रुटियों को **यावृच्छिक त्रुटियाँ** कहते हैं और इसलिए ये चिहन और परिमाण में यादृच्छिक हैं। यादृच्छिक त्रुटियाँ, प्रायोगिक अवस्थाओं (ताप, वोल्टता प्रदाय, प्रयोग व्यवस्था के यांत्रिक कम्पन आदि) में होने वाले यादृच्छिक तथा अननुमेय उतार-चढ़ाव के कारण तथा पाट्यांक के समय प्रेक्षक द्वारा की गई (पूर्वाग्रह रहित) व्यक्तिगत त्रुटियों आदि के कारण होती हैं। उदाहरण के लिए, कोई व्यक्ति एक ही प्रेक्षण को बार-बार दोहराये तो संभव है कि हर बार उसका पाट्यांक भिन्न हो।

अल्पतमांक त्रुटि

किसी मापक यंत्र द्वारा मापा जा सकने वाला छोटे से छोटा मान उस मापक यंत्र का **अल्पतमांक** कहलाता है। किसी मापक यंत्र द्वारा लिए गए सभी पाठ्यांक या मापित मान उसके अल्पतमांक तक ही सही होते हैं।

अल्पतमांक त्रुटि एक ऐसी त्रुटि होती है जो मापक यंत्र के विभेदन से संबद्ध होती है। उदाहरण के लिए, किसी वर्नियर कैलिपर्स का अल्पतमांक 0.01 cm है; किसी गोलाईमापी का अल्पतमांक 0.001 cm हो सकता है। अल्पतमांक त्रुटि को यादृच्छिक त्रुटियों की श्रेणी में एक सीमित परिमाण तक ही रखा जा सकता है; यह त्रुटि क्रमबद्ध और यादृच्छिक दोनों ही के साथ होती है। यदि हम लंबाई मापने के लिए मीटर स्केल का उपयोग करते हैं तो मीटर स्केल में अंकन 1 mm अंतराल पर होता है।

अधिक परिशुद्ध मापन यंत्रों के प्रयोग करके, प्रायोगिक तकनीकों में सुधार, आदि के द्वारा, हम अल्पतमांक त्रुटि को कम कर सकते हैं। प्रेक्षणों को कई बार दोहराने पर प्राप्त सभी प्रेक्षणों के मानों का औसत प्राप्त होता है। यह माध्य मान मापित राशि के वास्तविक मान के अत्यधिक निकट होगा।

भौतिकी

2.6.1 निरपेक्ष त्रुटि, आपेक्षिक त्रुटि एवं प्रतिशत त्रुटि

(a) माना कि किसी राशि के कई मापनों के मान a₁, a₂, a₃...., a_n हैं। प्रायोगिक परिस्थितियों में, इस राशि का सर्वाधिक संभव मान, इन सभी मानों के समांतर माध्य को माना जा सकता है।

$$a_{HISZ} = (a_1 + a_2 + a_3 + \dots + a_n) / n$$
 (2.4)

$$\overline{a}_{\Pi, n} a_{\Pi \bowtie} = \sum_{i=1}^{n} a_i / n$$
(2.5)

क्योंकि जैसा पहले स्पष्ट किया जा चुका है कि यह मानना युक्तिसंगत है कि किसी राशि की व्यष्टिगत माप उस राशि के वास्तविक मान से उतनी ही अधिआकलित हो सकती है, जितनी उसके अवआकलित होने की संभावना होती है।

TRUE Set of the set

ऊपर परिकलित Δa का मान कुछ प्रकरणों के लिए धनात्मक हो सकता है जबकि दूसरे कुछ अन्य प्रकरणों के लिए यह ऋणात्मक हो सकता है। परन्तु निरपेक्ष त्रुटि $|\Delta a|$ सदैव ही धनात्मक होगी।

(b) भौतिक राशि की *निरऐक्ष ट्रुटियों* के परिमाणों के समांतर माध्य को भौतिक राशि a के मान की अंतिम या माध्य निरऐक्ष ट्रुटि कहा जाता है। इसको △a_{माध्य} से निरूपित करते हैं। अत:,

$$\Delta a_{\mathfrak{m} \bowtie} = (|\Delta a_1| + |\Delta a_2| + |\Delta a_3| + \dots + |\Delta a_n|)/n$$
(2.6)

$$=\sum_{i=1}^{n} |\Delta a_i|/n \tag{2.7}$$

मात्रक एवं मापन

अर्थात् $a = a_{\mu\nu} \pm \Delta a_{\mu\nu}$ या,

$$\begin{split} & a_{_{\rm H}\bowtie} - \Delta a_{_{\rm H}\bowtie} \leq a \leq a_{_{\rm H}\bowtie} + \Delta a_{_{\rm H}\bowtie} \quad (2.8) \\ {\rm ${\rm ${\rm ${\rm t}}$}$}{\rm ${\rm t}$}{\rm ${\rm t}{\rm ${\rm t}$}{\rm ${\rm t}{\rm ${\rm t}$}{\rm ${\rm t}{\rm ${\rm t}$}{\rm ${\rm t}$}{\rm ${\rm t}$}{\rm ${\rm t}$}{\rm ${\rm t}$}$$

(c) निरपेक्ष त्रुटि के स्थान पर, हम प्राय: आपेक्षिक त्रुटि या प्रतिशत त्रुटि (ठेa) का प्रयोग करते हैं। आपेक्षिक त्रुटि, मापित राशि की माध्य निरपेक्ष त्रुटि ∆a_{muz} एवं इसके माध्य मान a_{muz} का अनुपात है।

आपेक्षिक त्रुटि = $\Delta a_{\mu\nua}/a_{\mu\nua}$ (2.9)

जब आपेक्षिक त्रुटि को प्रतिशत में व्यक्त करते हैं, तो इसे **प्रतिशत त्रुटि** कहा जाता है।

अत: प्रतिशत त्रुटि, $\delta a = (\Delta a_{\mu\nu\sigma}/a_{\mu\sigma}) \times 100\%$ (2.10) आइये, अब हम एक उदाहरण पर विचार करते हैं।

उदाहरण 2.6 राष्ट्रीय प्रयोगशाला में स्थित एक मानक घड़ी से तुलना करके दो घड़ियों की जाँच की जा रही है। मानक घड़ी जब दोपहर के 12:00:00 का समय दर्शाती है, तो इन दो घड़ियों के पाठ्यांक इस प्रकार हैं :		
	घड़ी 1	घड़ी 2
सोमवार	12:00:05	10:15:06
मंगलवार	12:01:15	10:14:59
बुधवार	11:59:08	10:15:18
बृहस्पतिवार	12:01:50	10:15:07
शुक्रवार	11:59:15	10:14:53
शनिवार	12:01:30	10:15:24
रविवार	12:01:19	10:15:11
यदि आप कोई ऐसा प्रयोग कर रहे हों जिसके लिए आपको परिशुद्ध समय अंतराल मापन की आवश्यकता है, तो इनमें से आप किस घड़ी को वरीयता देंगे? क्यों?		

हल सात दिन के घड़ी 1 के प्रेक्षणों में अंतर का परिसर 162s है जबकि घड़ी 2 में यह परिसर 31s का है। घड़ी 1 द्वारा लिए गए समय के पाठ्यांक, घड़ी 2 द्वारा लिए गए समय के पाठ्यांकों की तुलना में, मानक समय के अधिक निकट है। महत्वपूर्ण बात यह है कि घड़ी की शून्यांक त्रुटि, परिशुद्ध कार्य के लिए उतनी महत्वपूर्ण नहीं है जितना इसके समय में होने वाला परिवर्तन है, क्योंकि, शून्यांक त्रुटि को तो कभी भी सरलता से दूर किया जा सकता है। अत: घड़ी 1 की तुलना में घड़ी 2 को वरीयता दी जाएगी। **उदाहरण 2.7** हम एक सरल लोलक का दोलन–काल ज्ञात करते हैं। प्रयोग के क्रमिक मापनों में लिए गए पाठ्यांक हैं : 2.63 s, 2.56 s, 2.42 s, 2.71s एवं 2.80 s । निरपेक्ष त्रुटि, सापेक्ष त्रुटि एवं प्रतिशत त्रुटि परिकलित कीजिए।

हल लोलक का औसत दोलन काल,

 $T = \frac{(2.63 + 2.56 + 2.42 + 2.71 + 2.80)s}{5}$ $= \frac{13.12}{5} s$ = 2.624 s= 2.62 s

क्योंकि, सभी काल O.O1 s के विभेदन तक मापे गए हैं, इसलिए समय की सभी मापें दूसरे दशमलव स्थान तक हैं। इस औसत काल को भी दूसरे दशमलव स्थान तक लिखना उचित है।

मापन में त्रुटियाँ हैं : 2.63 s - 2.62 s = 0.01 s 2.56 s - 2.62 s = -0.06 s 2.42 s - 2.62 s = -0.20 s 2.71 s - 2.62 s = 0.09 s2.80 s - 2.62 s = 0.18 s

ध्यान दीजिए, त्रुटियों के भी वही मात्रक हैं जो मापी जाने वाली राशियों के हैं।

सभी निरपेक्ष त्रुटियों का समांतर माध्य (समांतर माध्य के लिए हम केवल परिमाण लेते हैं) हैं :

 $\Delta T_{\text{mpa}} = [(0.01+0.06+0.20+0.09+0.18)\text{s}]/5 \\ = 0.54 \text{ s}/5$

= 0.11 s

इसका अर्थ है कि सरल लोलक का दोलन काल (2.62 ± 0.11) s है। अर्थात् इसका मान (2.62 ± 0.11) s एवं (2.62 - 0.11) s, अथवा 2.73 s एवं 2.51 s के बीच है। क्योंकि सभी निरपेक्ष त्रुटियों का समांतर माध्य 0.11 s है, अत: इस मान में सेकंड के दसवें अंश में पहले से ही त्रुटि है। इसलिए दोलन काल का मान सेकंड के सौवें भाग तक व्यक्त करने का कोई अर्थ नहीं है। इसको व्यक्त करने का अधिक सही ढंग इस प्रकार है :

 $T = 2.6 \pm 0.1 \text{ s}$

ध्यान दीजिए, अंतिम संख्यांक 6 विश्वसनीय नहीं है, क्योंकि यह 5 एवं 7 के बीच कुछ भी हो सकता है। इस तथ्य को

25

26

किसी रेखा की लंबाई आप कैसे मापेंगे?

आप कह सकते हैं, इस स्तर तक आने के बाद यह कैसा अटपटा प्रश्न है? लेकिन जरा सोचिए कि यदि यह रेखा सरल-रेखा न हो, तो? अपनी अभ्यास पुस्तिका में या श्याम-पट पर एक टेढ़ी-मेढ़ी रेखा खींचिए। ठीक है, इसकी लंबाई मापना भी कोई बहुत कठिन कार्य नहीं है। आप एक धागा लेंगे, इसे रेखा के ऊपर सावधानीपूर्वक रखेंगे, फिर धागे को फैला कर इसकी लंबाई माप लेंगे।

अब कल्पना कीजिए कि आपको राष्ट्रीय राजमार्ग की या किसी नदी की, या दो रेलवे स्टेशनों के बीच रेल की पटरियों की, या दो राज्यों अथवा देशों के बीच की सीमा रेखा की लंबाई मापनी है। तो इसके लिए, यदि आप 1m या 100m की रस्सी लें, इसे रेखा के अनुदिश रखें, बार-बार इसकी स्थिति बदल कर आगे ले जाएं, तो इसमें जो मानवीय श्रम, समय और खर्च आएगा वह उपलब्धि के अनुपात में बहुत अधिक होगा। इसके अतिरिक्त इस महत्कार्थ में त्रुटियाँ अवश्यमेव आ जाएंगी। इस सिलसिले में एक रोचक तथ्य आपको बताएँ। फ्रांस और बेल्जियम की उभयनिष्ठ अंतर्राष्ट्रीय सीमा रेखा है। दोनों देशों के राजकीय दस्तावेजों में दर्ज उसुकी लंबाई में बहुत अंतर है।

एक कदम और आगे बढ़ें और समुद्र की तट रेखा अर्थात् वह रेखा जिस पर समुद्र और जमीन एक दूसरे से मिलते हैं, के बारे में विचार करें। इसकी तुलना में तो सड़कों और नदियों में काफी हलके मोड़ होते हैं। इस सबके बावजूद, सभी दस्तावेजों में, जिनमें हमारी स्कूल की पुस्तकें भी शामिल हैं, गुजरात या आंध्रप्रदेश के समुद्र तट की लंबाई या दो राज्यों के बीच की सीमा रेखा की लंबाई आदि के बारे में सूचनाएं दर्ज है। रेल के टिकटों पर स्टेशनों के साथ, उनके बीच की दूरी मी छपी रहती है। आपने सड़कों के किनारे-किनारे लगे मील के पत्थर देखे होंगे। ये विभिन्न शहरों की दूरियाँ बताते हैं। आखिर, यह सब किया कैसे जाता है?

आपको यह तय करना होता है कि किस सीमा तक त्रुटि सहन की जा सकती है और मापने के प्रक्रम पर अधिकतम खर्च कितना करना है। आगर आपको कम त्रुटियाँ चाहिए तो इसके लिए उच्च तकनीकी और अधिक खर्च की आवश्यकता होगी। यह कहना पर्याप्त होगा कि इसके लिए काफी उच्च स्तर की भौतिकी, गणित, अभियांत्रिकी और प्रौद्योगिकी की आवश्यकता होगी। इसका संबंध फ्रेक्टलों (Fractals) के क्षेत्र से है जो सैद्धांतिक भौतिकी में कुछ समय से काफो लोकप्रिय है। इस सबके बावजूद जो आंकड़े प्राप्त होते हैं उन पर कितना विश्वास किया जाए यह कहना कठिन होता है जैसा फ्रांस और बेल्जियम के दृष्टांत से स्पष्ट ही है। बात चल रही है तो आपको बता दें कि बेल्जियम और फ्रांस की यह विसंगति, फ्रेक्टलों (Fractals) एवं केऑस (Chaos) विषय से संबंधित उच्च भौतिकी की एक पुस्तक के प्रथम पृष्ठ पर प्रस्तुत की गई है।

संकेत के रूप में हम इस प्रकार कहते हैं कि माप में दो सार्थक अंक हैं। इस प्रकरण में दो सार्थक अंक 2 तथा 6 हैं जिनमें 2 विश्वसनीय है और 6 में त्रुटि संबद्ध है। अनुभाग 2.7 में आप सार्थक अंकों के विषय में और विस्तार से सीखेंगे। इस उदाहरण में आपेक्षिक त्रुटि अथवा प्रतिशत त्रुटि है– $\delta a = \frac{0.1}{2.6} \times 100 = 4\%$

भौतिकी

2.6.2 त्रुटियों का संयोजन

यदि हम कोई ऐसा प्रयोग करें जिसमें कई माप सम्मिलित हों, तो हमें यह भी जानना चाहिए कि इन मापनों में त्रुटियाँ किस प्रकार संयोजित होती हैं। उदाहरण के लिए, किसी पदार्थ का घनत्व उसके द्रव्यमान और आयतन के अनुपात द्वारा प्राप्त किया जाता है। यदि हम किसी वस्तु के द्रव्यमान और उसकी आमापों या विमाओं के मापने में त्रुटि करते हैं तो हमें यह ज्ञात होना चाहिए कि उस वस्तु के पदार्थ के घनत्व में भी त्रुटि आएगी। यह आकलन करने के लिए कि यह त्रुटि कितनी होगी हमें यह सीखना होगा कि विभिन्न गणितीय संक्रियाओं में त्रुटियाँ किस प्रकार संयोजित होती हैं। इसके लिए हम निम्नलिखित कार्यविधि का अनुसरण करते हैं।

(a) किसी संकलन या व्यवकलन की त्रुटि

मान लीजिए, कि दो भौतिक राशियों A एवं B के मापित मान क्रमश: $A \pm \Delta A$, $B \pm \Delta B$ हैं। जहाँ, ΔA एवं ΔB क्रमश: इन राशियों की निरपेक्ष त्रुटियाँ हैं। हम संकलन Z = A + B में त्रुटि ΔZ ज्ञात करना चाहते हैं। संकलित करने पर

 $Z \pm \Delta Z = (A \pm \Delta A) + (B \pm \Delta B)$ Z में अधिकतम संभावित त्रुटि $\Delta Z = \Delta A + \Delta B$

व्यकलित करने पर Z = A - B के लिए हमें प्राप्त होता है $Z \pm \Delta Z = (A \pm \Delta A) - (B \pm \Delta B)$ $= (A - B) \pm \Delta A \pm \Delta B$

अथव।
$$\pm \Delta Z = \pm \Delta A \pm \Delta B$$

यहाँ फिर अधिकतम संभावित त्रटि $\Lambda Z = \Lambda A + \Lambda B$

अत:, नियम यह है : जब दो राशियों को संकलित या व्यवकलित किया जाता है, तो अंतिम परिणाम में निरपेक्ष त्रुटि उन राशियों की निरपेक्ष त्रुटियों के योग के बराबर होती है।

► उदाहरण 2.8 किसी तापमापी द्वारा मापे गए दो पिण्डों के ताप क्रमश: t₁ = 20 °C ± 0.5 °C एवं t₂ = 50 °C ± 0.5 °C हैं। इन पिण्डों का तापान्तर और उसमें आई त्रुटि परिकलित कीजिए।

 $\vec{e} \vec{e} t' = t_2 - t_1 = (50 \ ^{\circ}\text{C} \pm 0.5 \ ^{\circ}\text{C}) - (20^{\circ}\text{C} \pm 0.5 \ ^{\circ}\text{C})$ $t' = 30 \ ^{\circ}\text{C} \pm 1 \ ^{\circ}\text{C}$

मात्रक एवं मापन

(b) गुणनफल या भागफल की त्रुटि

मान लीजिए, कि Z = AB और A एवं B के मापित मान $A \pm \Delta A$ एवं $B \pm \Delta B$ हैं, तब,

 $Z \pm \Delta Z = (A \pm \Delta A) \quad (B \pm \Delta B)$

 $= AB \pm B \Delta A \pm A \Delta B \pm \Delta A \Delta B.$

वाम पक्ष को Z से एवं दक्षिण पक्ष को AB से भाग करने पर, $1\pm(\Delta Z/Z) = 1 \pm (\Delta A/A) \pm (\Delta B/B) \pm (\Delta A/A)(\Delta B/B)$ चूंकि ΔA एवं ΔB बहुत छोटे हैं उनके गुणनफल को हम उपेक्षणीय मान सकते हैं।

अत: अधिकतम आपेक्षिक त्रुटि

 $\Delta Z/~Z = (\Delta {\rm A} / {\rm A}) + (\Delta {\rm B} / {\rm B})$

आप यह आसानी से जाँच सकते हैं कि यह तथ्य भागफल पर भी लागू होता है।

अत:, नियम यह है : जब दो राशियों को गुणा या भाग किया जाता है तो प्राप्त परिणाम में आपेक्षिक त्रुटि, उन गुणकों अथवा भाजकों में आपेक्षिक त्रुटियों का योग होती हैं।

उदाहरण 2.9 प्रतिरोध R = V/I, जहाँ V = (100 ± 5)V एवं I = (10 ± 0.2)A है। R में प्रतिशत त्रुटि ज्ञात कीजिए।

हल V में प्रतिशत त्रुटि 5% और I में प्रतिशत त्रुटि 2% है

```
∴ R में कुल प्रतिशत त्रुटि = 5% + 2% = 7%.
```

उदाहरण 2.10 $R_1 = 100 \pm 3$ ओम व $R_2 = 200 \pm 4$ ओम के दो प्रतिरोधकों को (a) श्रेणी क्रम में, (b) पार्श्व क्रम में संयोजित किया गया है। (a) श्रेणी क्रम में, संयोजन तथा (b) पार्श्व क्रम संयोजन में तुल्य प्रतिरोध ज्ञात कीजिए। (a) के लिए संबंध $R = R_1 + R_2$ एवं (b) के लिए $\frac{1}{R'} = \frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2}$ तथा $\frac{\Delta R'}{R'^2} = \frac{\Delta R_1}{R_1^2} + \frac{\Delta R_2}{R_2^2}$

ि*R* R₁ R₂ R R₁ R₂ का उपयोग कीजिए।

हल (a) श्रेणी क्रम संयोजन का तुल्य प्रतिरोध,

```
R = R_1 + R_2 = (100 \pm 3) \text{ ohm} + (200 \pm 4) \text{ ohm}
= 300 ± 7 ohm.
```

(b) पार्श्व क्रम संयोजन का तुल्य प्रतिरोध,

$$\begin{aligned} R' &= \frac{R_1 R_2}{R_1 + R_2} = \frac{200}{3} = 66.7 \text{ ohm} \\ \\ \hline \sigma a, \because \frac{1}{R'} &= \frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2} \text{ tr} \text{ fr} \text$$

अत:, R' = 66.7 ±1.8 ohm

(यहाँ सार्थक अंकों के नियमों को प्रमाणित करने की दृष्टि से ∆*R*′ का मान 2 के स्थान पर 1.8 के रूप में व्यक्त किया गया है।

(c) मापित राशि की घातों के प्रकरण में त्रुटि मान लीजिए $Z = A^2$,

मान लाजिए $Z = A^2$ तब,

 $\Delta Z/Z = (\Delta A/A) + (\Delta A/A) = 2 (\Delta A/A)$ अत: A^2 में आपेक्षिक त्रुटि, A में आपेक्षिक त्रुटि की दो गुनी है। व्यापकीकरण करने पर, यदि $Z = A^p B^q / C^r$

तो, ΔZ/Z = p (ΔA/A) + q (ΔB/B) + r (ΔC/C). अत:, नियम यह है : किसी भौतिक राशि जिस पर k घात चढ़ाई गई है, की आपेक्षिक त्रुटि उस व्यष्टिगत राशि की आपेक्षिक त्रुटि की k गुनी होती है।

```
► उदाहरण 2.11 यदि Z = A<sup>4</sup>B<sup>1/3</sup>/CD<sup>3/2</sup> हो तो Z
की आपेक्षिक त्रुटि ज्ञात कीजिए।
```

हल Z में आपेक्षिक त्रुटि $\Delta Z/Z = 4(\Delta A/A) + (1/3)$ ($\Delta B/B$) + ($\Delta C/C$) + (3/2) ($\Delta D/D$)

27

28

हल $g = 4\pi^2 L/T^2$

यहाँ, $T = \frac{t}{n}$ और $\Delta T = \frac{\Delta t}{n}$, अत:, $\frac{\Delta T}{T} = \frac{\Delta t}{t}$ । यहाँ L एवं t दोनों के मापन की त्रुटियाँ अल्पतमांक त्रुटियाँ हैं। अत: $(\Delta g/g) = (\Delta L/L) + 2(\Delta T/T)$

$$= \frac{0.1}{20.0} + 2 \left(\frac{1}{90}\right) = 0.027$$

अत: g के मापन में प्रतिशत त्रुटि 100 ($\Delta g/g$) = 100($\Delta L/L$) + 2 × 100 ($\Delta T/T$) = 3%

2.7 सार्थक अंक

जैसा कि ऊपर वर्णन किया जा चुका है, हर मापन में त्रुटियाँ सम्मिलित होती हैं। अत: मापन के परिणामों को इस प्रकार प्रस्तुत किया जाना चाहिए कि मापन की परिशुद्धता स्पष्ट हो जाए। साधारणत:, मापन के परिणामों को एक संख्या के रूप में प्रस्तुत करते हैं जिसमें वह सभी अंक सम्मिलित होते हैं जो विश्वसनीय हैं, तथा वह प्रथम अंक भी सम्मिलित किया जाता है जो अनिश्चित है। विश्वसनीय अंकों और पहले अनिश्चित अंक को संख्या के **सार्थक-अंक** माना जाता है। यदि हम कहें कि किसी सरल लोलक का दोलन काल 1.62 s है, तो इसमें अंक 1 एवं 6 तो विश्वसनीय एवं निश्चित हैं, जबकि अंक 2 अनिश्चित है; इस प्रकार मापित मान में 3 सार्थक अंक हैं। यदि मापन के बाद किसी वस्तु की लम्बाई, 287.5 cm व्यक्त की जाए तो इसमें चार सार्थक अंक हैं, जिनमें 2, 8, 7 तो निश्चित हैं परन्तु अंक 5 अनिश्चित है। अत: राशि के मापन के परिणाम में सार्थक अंकों से अधिक अंक लिखना अनावश्यक एवं भ्रामक होगा, क्योंकि, यह माप की परिशुद्धता के विषय में गलत धारणा देगा।

किसी संख्या में सार्थक अंकों की संख्या ज्ञात करने के नियम निम्नलिखित उदाहरणों द्वारा समझे जा सकते हैं। जैसा पहले वर्णन किया जा चुका है कि सार्थक अंक मापन की परिशुद्धता इंगित करते हैं जो मापक यंत्र के अल्पतमांक पर निर्भर करती है। किसी मापन में विभिन्न मात्रकों के परिवर्तन के चयन से सार्थक अंकों की संख्या परिवर्तित नहीं होती। यह महत्वपूर्ण टिप्पणी निम्नलिखित में से अधिक प्रेक्षणों को स्पष्ट कर देती है :

 (1) उदाहरण के लिए, लम्बाई 2.308 cm में चार सार्थक अंक हैं। परन्तु विभिन्न मात्रकों में इसी लम्बाई को हम 0.02308 m या 23.08 mm या 23080 μm भी लिख सकते हैं। इन सभी संख्याओं में सार्थक अंकों की संख्या वही अर्थात चार (अंक 2, 3, 0, 8) है। यह दर्शाता है कि सार्थक अंकों की संख्या निर्धारित करने में, दशमलव कहाँ लगा है इसका कोई महत्व नहीं होता। उपरोक्त उदाहरण से निम्नलिखित नियम प्राप्त होते हैं :

- सभी शून्येतर अंक सार्थक अंक होते हैं।
- यदि किसी संख्या में दशमलव बिन्दु है, तो उसकी स्थिति का ध्यान रखे बिना, किन्हीं दो शून्येतर अंकों के बीच के सभी शून्य सार्थक अंक होते हैं।
- यदि कोई संख्या 1 से छोटी है तो वे शून्य जो दशमलव के दाईं ओर पर प्रथम शून्येतर अंक के बाईं ओर हों, सार्थक अंक नहीं होते। (<u>0.00</u> 2308 में अधोरेखांकित शून्य सार्थक अंक नहीं हैं)।
- ऐसी संख्या जिसमें दशमलव नहीं है के अंतिम अथवा अनुगामी शून्य सार्थक अंक नहीं होते। (अत: 123 m = 12300 cm = 123000 mm में तीन ही सार्थक अंक हैं, संख्या में अनुगामी शून्य सार्थक अंक नहीं हैं)। तथापि, आप अगले प्रेक्षण पर भी ध्यान दे सकते हैं।
- एक ऐसी संख्या, जिसमें दशमलव बिन्दु हो, के अनुगामी शून्य सार्थक अंक होते हैं।

(संख्या 3.500 या 0.06900 में चार सार्थक अंक हैं)।

(2) अनुगामी शून्य सार्थक अंक हैं या नहीं इस विषय में भ्रांति हो सकती है। मान लीजिए किसी वस्तु की लम्बाई 4.700 m लिखी गई है। इस प्रेक्षण से यह स्पष्ट है कि यहाँ शून्यों का उद्देश्य माप की परिशुद्धता को बतलाना है अत: यहाँ सभी शून्य सार्थक अंक हैं। (यदि ये सार्थक न होते तो इनको स्पष्ट रूप से लिखने की आवश्यकता न होती। तब सीधे-सीधे हम अपनी माप को 4.7 m लिख सकते थे।) अब मान लीजिए हम अपना मात्रक बदल लेते हैं तो

4.700 m = 470.0 cm = 0.004700 km = 4700 mm क्योंकि, अंतिम संख्या में दो शून्य, बिना दशमलव वाली संख्या में अनुगामी शून्य हैं, अत: प्रेक्षण (1) के अनुसार हम इस गलत निष्कर्ष पर पहुँच सकते हैं कि इस संख्या में 2 सार्थक अंक हैं जबकि वास्तव में इसमें चार सार्थक अंक हैं, मात्र मात्रकों के परिवर्तन से सार्थक अंकों की संख्या में परिवर्तन नहीं होता।

(3) सार्थक अंकों के निर्धारण में इस प्रकार की संदिग्धता को दूर करने के लिए सर्वोत्तम उपाय यह है कि प्रत्येक माप को वैज्ञानिक संकेत (10 की घातों के रूप में) में

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

मात्रक एवं मापन

प्रस्तुत किया जाए। इस संकेत पद्धति में प्रत्येक संख्या को $a \times 10^b$ के रूप में लिखा जाता है, जहाँ a, 1 से 10 के बीच की कोई संख्या है और b, 10 की कोई धनात्मक या ऋणात्मक घात है। संख्या की सन्निकट अवधारणा बनाने के लिए हम इसका पूर्णांकन कर सकते हैं, यानि ($a \le 5$) होने पर इसे 1 और ($5 < a \le 10$) होने पर 10 मान सकते हैं। तब, इस संख्या को लगभग 10^b के रूप में व्यक्त कर सकते हैं जिसमें 10 की घात b भौतिक राशि के **परिमाण की कोटि** कहलाती है। जब केवल एक अनुमान की आवश्यकता हो तो यह कहने से काम चलेगा कि राशि 10^b की कोटि की है। उदाहरण के लिए पृथ्वी का व्यास (1.28×10^7 m), 10^7 m की कोटि का है, इसके परिमाण की कोटि -10 है। अत:, पृथ्वी का व्यास, हाइड्रोजन परमाणु के व्यास से 17 परिमाण कोटि बडा है।

प्राय: एक अंक के बाद दशमलव लगाने की प्रथा है। इससे ऊपर प्रेक्षण (a) में उल्लिखित भ्रांति लुप्त हो जाता है :

 $4.700 \text{ m} = 4.700 \times 10^{2} \text{ cm}$

= $4.700 \times 10^3 \,\mathrm{mm} = 4.700 \times 10^{-3} \,\mathrm{km}$

यहाँ सार्थक अंकों की संख्या ज्ञात करने में 10 की घात असंगत है। तथापि, वैज्ञानिक संकेत में आधार संख्या के सभी शून्य सार्थक अंक होते हैं। इस प्रकरण में सभी संख्याओं में 4 सार्थक अंक हैं।

इस प्रकार, वैज्ञानिक संकेत में आधार संख्या a के अनुगामी शून्यों के बारे में कोई भ्रांति नहीं रह जाती। वे सदैव सार्थक अंक होते हैं।

(4) किसी भी मापन के प्रस्तुतिकरण की वैज्ञानिक संकेत विधि एक आदर्श विधि है। परन्तु यदि यह विधि नहीं अपनायी जाती, तो हम पूर्वगामी उदाहरण में उल्लिखित नियमों का पालन करते हैं :

- एक से बड़ी, बिना दशमलव वाली संख्या के लिए, अनुगामी शून्य सार्थक-अंक नहीं हैं।
- दशमलव वाली संख्या के लिए अनुगामी शून्य सार्थक अंक हैं।

(5) 1 से छोटी संख्या में, पारस्परिक रूप से, दशमलव के बाईं ओर लिखा शून्य (जैसे 0.1250) कभी भी सार्थक अंक नहीं होता। तथापि, किसी माप में ऐसी संख्या के अंत में आने वाले शून्य सार्थक अंक होते हैं।

(6) गुणक या विभाजी कारक जो न तो पूर्णांकित संख्याएँ होती हैं और न ही किसी मापित मान को निरूपित करती हैं, यथार्थ होती हैं और उनमें अनन्त सार्थक–अंक होते हैं। उदाहरण के लिए $r = \frac{d}{2}$ अथवा $s = 2\pi r$ में गुणांक 2 एक यथार्थ संख्या है और इसे 2.0, 2.00 या 2.0000, जो भी आवश्यक हो लिखा

जा सकता है। इसी प्रकार, $T = \frac{t}{n}$, में n एक पूर्णांक है।

2.7.1 सार्थक अंकों से संबंधित अंकीय संक्रियाओं के नियम

किसी परिकलन का परिणाम, जिसमें राशियों के सन्निकट मापे गए मान सम्मिलित हैं (अर्थात् वे मान जिनमें सार्थक अंकों की संख्या सीमित है) व्यक्त करते समय, मूल रूप से मापे गए मानों को अनिश्चितता भी प्रतिबिम्बित होनी चाहिए। यह परिणाम, उन मापित मानों से अधिक यथार्थ नहीं हो सकता जिन पर यह आधारित है। अत:, व्यापक रूप से, किसी भी परिणाम में सार्थक अंकों की संख्या, उन मूल आंकडों से अधिक नहीं हो सकती जिनसे इसे प्राप्त किया गया है। इस प्रकार, यदि किसी पिण्ड का मापित द्रव्यमान मान लीजिए 4.237 g है (4 सार्थक अंक), और इसका मापित आयतन 2.51 cm³ है. तो मात्र अंकीय विभाजन द्वारा इसका घनत्व दशमलव के 11 स्थानों तक 1.68804780876 g/cm³ आता है। स्पष्टत: घनत्व के इस परिकलित मान को इतनी परिशुद्धता के साथ लिखना पूर्णत: हास्यास्पद तथा असंगत होगा, क्योंकि जिन मापों पर यह मान आधारित है उनकी परिशुद्धता काफी कम है। सार्थक अंकों के साथ अंकीय संक्रियाओं के निम्नलिखित नियम यह सुनिश्चित करते हैं कि किसी परिकलन का अंतिम परिणाम उतनी ही परिशुद्धता के साथ दर्शाया जाता है जो निवेशित मापित मानों की परिशुद्धता के संगत हो :

(1) संख्याओं को गुणा या भाग करने से प्राप्त परिणाम में केवल उतने ही सार्थक अंक रहने देना चाहिए जितने कि सबसे कम सार्थक अंकों वाली मूल संख्या में है।

अत: उपरोक्त उदाहरण में घनत्व को तीन सार्थक अंकों तक ही लिखा जाना चाहिए.

घनत्व =
$$\frac{4.237g}{2.51 \text{ cm}^3}$$
 = 1.69 g cm⁻³

इसी प्रकार, यदि दी गई प्रकाश की चाल 3.00 × 10⁸ m s⁻¹ (तीन सार्थक अंक) और एक वर्ष (1 y = 365.25 d) में 3.1557 × 10⁷ s (पांच सार्थक अंक) हों, तो एक प्रकाश वर्ष में 9.47 × 10¹⁵ m (तीन सार्थक अंक) होंगे।

(2) संख्याओं के संकलन अथवा व्यवकलन से प्राप्त अंतिम परिणाम में दशमलव के बाद उतने ही सार्थक अंक रहने देने चाहिए जितने कि संकलित या व्यवकलित की जाने

29

30

वाली किसी राशि में दशमलव के बाद कम से कम हैं।

उदाहरणार्थ, संख्याओं 436.32 g, 227.2 g एवं 0.301 g का योग 663.821 g है। दी गई संख्याओं में सबसे कम परिशुद्ध (227.2 g) माप दशमलव के एक स्थान तक ही यथार्थ है। इसलिए, अंतिम परिणाम को 663.8 g तक पूर्णांकित कर दिया जाना चाहिए।

इसी प्रकार, लम्बाइयों में अंतर को निम्न प्रकार से व्यक्त कर सकते हैं,

0.307 m – 0.304 m = 0.003 m = 3 \times 10 $^{\!\!-\!\!3}$ m

ध्यान दीजिए, हमें नियम (1) जो गुणा और भाग के लिए लागू होता है, उसे **संकलन (योग)** के उदाहरण में प्रयोग करके परिणाम को 664 g नहीं लिखना चाहिए और व्यवकलन के उदाहरण में 3.00 × 10⁻³ m नहीं लिखना चाहिए। ये माप की परिशुद्धता को उचित रूप से व्यक्त नहीं करते हैं। संकलन और व्यवकलन के लिए यह नियम दशमलव स्थान के पदों में है।

2.7.2 अनिश्चित अंकों का पूर्णांकन

जिन संख्याओं में एक से अधिक अनिश्चित अंक होते हैं, उनके अभिकलन के परिणाम का पूर्णांकन किया जाना चाहिए। अधिकांश प्रकरणों में, संख्याओं को उचित सार्थक अंकों तक पूर्णांकित करने के नियम स्पष्ट ही हैं। संख्या 2.746 को तीन सार्थक अंकों तक पूर्णांकित करने पर 2.75 प्राप्त होता है, जबकि 2.743 के पर्णांकन से 2.74 मिलता है। परिपाटी के अनुसार नियम यह है कि यदि उपेक्षणीय अंक (पूर्वोक्त संख्या में अधोरेखांकित अंक) 5 से अधिक है तो पूर्ववर्ती अंक में एक की वृद्धि कर दी जाती है, और यदि यह उपेक्षणीय अंक 5 से कम होता है, तो पूर्ववर्ती अंक अपरिवर्तित रखा जाता है। लेकिन यदि संख्या 2.745 है, जिसमें उपेक्षणीय अंक 5 है. तो क्या होता है? यहाँ परिपाटी यह है कि यदि पूर्ववर्ती अंक सम है तो उपेक्षणीय अंक को छोड़ दिया जाता है और यदि यह विषम है, तो पूर्ववर्ती अंक में 1 की वृद्धि कर देते हैं। तब संख्या 2.745. तीन सार्थक अंकों तक पूर्णांकन करने पर 2.74 हो जाती है। दूसरी ओर, संख्या 2.735 तीन सार्थक अंकों तक पूर्णांकित करने के पश्चात् 2.74 हो जाती है, क्योंकि पूर्ववर्ती अंक विषम है।

किसी भी उलझन वाले अथवा बहुपदी जटिल परिकलन में, मध्यवर्ती पदों में सार्थक अंकों से एक अंक अधिक रहने देना चाहिए, जिसे परिकलन के अंत में उचित सार्थक अंकों तक पूर्णांकित कर देना चाहिए। इसी प्रकार, एक संख्या जो कई सार्थक अंकों तक ज्ञात है, जैसे निर्वात में प्रकाश का वेग,

भौतिक

जिसके लिए, प्राय: 2.99792458 × 10⁸ m/s को सन्निकट मान 3 × 10⁸ m/s में पूर्णांकित कर परिकलनों में उपयोग करते हैं। अंत में ध्यान रखिये कि सूत्रों में उपयोग होने वाली यथार्थ

संख्याएं, जैसे $T = 2\pi \sqrt{\frac{L}{g}}$ में 2 π , में सार्थक अंकों की

संख्या अत्यधिक (अनन्त) है। π = 3.1415926.... का मान बहुत अधिक सार्थक अंकों तक ज्ञात है लेकिन आम मापित राशियों में परिशुद्धि के आधार पर π का मान 3.142 या 3.14 भी लेना तर्क सम्मत है।

• *उदाहरण 2.13* किसी घन की प्रत्येक भुजा की माप 7.203 m है। उचित सार्थक अंकों तक घन का कुल पुष्ठ क्षेत्रफल एवं आयतन ज्ञात कीजिए।

हल मापी गई लम्बाई में सार्थक अंकों की संख्या 4 है। इसलिए, परिकलित क्षेत्रफल एवं आयतन के मानों को भी 4 सार्थक अंकों तक पूर्णांकित किया जाना चाहिए।

घन का पृष्ठ क्षेत्रफल	$= 6(7.203)^2 \mathrm{m}^2$
	$= 311.299254 \text{ m}^2$
	$= 311.3 \text{ m}^2$
घन का आयतन	$= (7.203)^3 m^3$
	$= 373.714754 \text{ m}^3$
	= 373.7 m ³

उदाहरण 2.14 किसी पदार्थ के 5.74 g का आयतन 1.2 cm³ है। सार्थक अंकों को ध्यान में रखते हुए इसका घनत्व व्यक्त कीजिए।

हल द्रव्यमान में 3 सार्थक अंक हैं, जबकि आयतन के मापित मान में केवल दो सार्थक अंक हैं। अत: घनत्व को केवल दो सार्थक अंकों तक व्यक्त किया जाना चाहिए।

घनत्व =
$$\frac{5.74}{1.2}$$
 g cm⁻³
= 4.8 g cm⁻³

2.7.3 अंकगणितीय परिकलनों के परिणामों में अनिश्चितता निर्धारित करने के नियम

अंकीय संक्रियाओं में संख्याओं/ मापित राशियों में अनिश्चितता या त्रुटि निर्धारित करने संबंधी नियमों को निम्नलिखित उदाहरणों के द्वारा समझा जा सकता है।

मात्रक एवं मापन

(1) यदि किसी पतली, आयताकार शीट की लम्बाई और चौड़ाई, किसी मीटर पैमाने से मापने पर क्रमश: 16.2 cm एवं 10.1 cm हैं, तो यहाँ प्रत्येक माप में तीन सार्थक अंक हैं। इसका अर्थ है कि लम्बाई को हम इस प्रकार लिख सकते हैं

> $l = 16.2 \pm 0.1 \text{ cm}$ = 16.2 cm ± 0.6 %.

इसी प्रकार, चौड़ाई को इस प्रकार लिखा जा सकता है

 $b = 10.1 \pm 0.1 \text{ cm}$

 $= 10.1 \text{ cm} \pm 1 \%$

तब, त्रुटि संयोजन के नियम का उपयोग करने पर, दो (या अधिक) प्रायोगिक मापों के गुणनफल की त्रुटि

 $lb = 163.62 \text{ cm}^2 \pm 1.6\%$

 $= 163.62 \pm 2.6 \text{ cm}^2$

इस उदाहरण के अनुसार हम अंतिम परिणाम को इस प्रकार लिखेंगे

 $l b = 164 \pm 3 \text{ cm}^2$

यहाँ, 3 cm² आयताकार शीट के क्षेत्रफल के आकलन में की गई त्रुटि अथवा अनिश्चितता है।

(2) यदि किसी प्रायोगिक आंकड़े के समुच्चय में n सार्थक अंकों का उल्लेख है, तो आंकड़े के संयोजन से प्राप्त परिणाम भी n सार्थक अंकों तक वैध होगा।

तथापि, यदि आंकड़े घटाये जाते हैं तो सार्थक अंकों की संख्या कम की जा सकती है। उदाहरणार्थ, 12.9 g – 7.06 g दोनों तीन सार्थक अंकों तक विनिर्दिष्ट हैं, परन्तु इसे 5.84 g के रूप में मूल्यांकित नहीं किया जा सकता है बल्कि केवल 5.8 g लिखा जाएगा, क्योंकि संकलन या व्यवकलन में अनिश्चितताएँ एक भिन्न प्रकार से संयोजित होती हैं। (संकलित या व्यवकलित की जाने वाली संख्याओं में दशमलव के बाद कम से कम अंकों वाली संख्या न कि कम से कम सार्थक अंकों वाली संख्या निर्णय का आधार होती है।)

(3) किसी संख्या के मान में आपेक्षिक त्रुटि, जो विनिर्दिष्ट सार्थक अंकों तक दी गई है, न केवल n पर, वरन, दी गई संख्या पर भी निर्भर करती है।

उदाहरणार्थ, द्रव्यमान 1.02 g के मापन में यथार्थता ±0.01 g है, जबकि दूसरी माप 9.89 g भी ±0.01 g तक ही यथार्थ है।

1.02 में आपेक्षिक त्रुटि

```
= (\pm 0.01/1.02) \times 100 \%= \pm 1\%
```

इसी प्रकार 9.89 g में आपेक्षिक त्रुटि = $(\pm 0.01/9.89) \times 100 \%$ = $\pm 0.1 \%$

अंत में, याद रखिए कि बहुपदीय अभिकलन के मध्यवर्ती परिणाम को परिकलित करने में प्रत्येक माप को, अल्पतम परिशुद्ध माप से एक सार्थक अंक अधिक रखना चाहिए। आंकड़ों के अनुसार इसे तर्कसंगत करने के बाद ही इनकी अंकीय संक्रियाएँ करना चाहिए अन्यथा पूर्णांकन की त्रुटियाँ उत्पन्न हो जाएंगी। उदाहरणार्थ, 9.58 के व्युत्क्रम का तीन सार्थक अंकों तक पूर्णांकन करने पर मान 0.104 है, परन्तु 0.104 का व्युत्क्रम करने पर तीन सार्थक अंकों तक प्राप्त मान 9.62 है। पर यदि हमने 1/9.58 = 0.1044 लिखा होता तो उसके व्युत्क्रम को तीन सार्थक अंकों तक पूर्णांकित करने पर हमें मल मान 9.58 प्राप्त होगा।

उपरोक्त उदाहरण, जटिल बहुपदी परिकलन के मध्यवर्ती पदों में (कम से कम परिशुद्ध माप में अंकों की संख्या की अपेक्षा) एक अतिरिक्त अंक रखने की धारणा को न्यायसंगत ठहराता है, जिससे कि संख्याओं की पूर्णांकन प्रक्रिया में अतिरिक्त त्रुटि से बचा जा सके।

2.8 भौतिक राशियों की विमाएँ

किसी भौतिक राशि की प्रकृति की व्याख्या उसकी विमाओं द्वारा की जाती है। व्युत्पन्न मात्रकों द्वारा व्यक्त होने वाली सभी भौतिक राशियाँ, सात मूल राशियों के संयोजन के पदों में प्रस्तुत की जा सकती हैं। इन मूल राशियों को हम भौतिक संसार की सात विमाएँ कह सकते हैं और इन्हें गुरु कोष्ठक के साथ निर्दिष्ट किया जाता है। इस प्रकार, लम्बाई की विमा [L], विद्युत धारा की [A], ऊष्मागतिकीय ताप की [K], ज्योति तीव्रता की [cd], और पदार्थ की मात्रा की [mol] है। किसी भौतिक राशि की विमाएँ उन घातों (या घातांकों) को कहते हैं, जिन्हें उस राशि को व्यक्त करने के लिए मूल राशियों पर चढ़ाना पड़ता है। ध्यान दीजिए किसी राशि को गुरु कोष्ठक [] से घेरने का यह अर्थ है कि हम उस राशि की विमा पर विचार कर रहे हैं।

यांत्रिकी में, सभी भौतिक राशियों को विमाओं [L], [M] और [T] के पदों में व्यक्त किया जा सकता है। उदाहरणार्थ, किसी वस्तु द्वारा घेरा गया आयतन उसकी लम्बाई, चौड़ाई और ऊँचाई अथवा तीन लम्बाइयों के गुणन द्वारा व्यक्त किया जाता है। इसलिए, आयतन का विमीय सूत्र = [L] × [L] × [L] = [L]³ = [L³]। क्योंकि, आयतन, द्रव्यमान और समय पर निर्भर नहीं करता, इसलिए यह कहा जाता है कि आयतन में द्रव्यमान की शून्य विमा, [M°], समय की शून्य विमा [T°] तथा लम्बाई की 3 विमाएँ [L³] हैं।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

31

32

इसी प्रकार, बल को द्रव्यमान और त्वरण के गुणनफल के रूप में इस प्रकार व्यक्त कर सकते हैं,

बल = द्रव्यमान × त्वरण

= द्रव्यमान × (लम्बाई)/(समय)²

बल की विमाएँ [M] [L]/[T]² = [M L T⁻²] हैं । अत: बल में, द्रव्यमान की 1, लम्बाई की 1 और समय की –2 विमाएँ हैं। यहाँ अन्य सभी मूल राशियों की विमाएँ शुन्य हैं।

ध्यान दीजिए, इस प्रकार के प्रस्तुतीकरण में परिमाणों पर विचार नहीं किया जाता। इसमें भौतिक राशियों के प्रकार की गुणता का समावेश होता है। इस प्रकार, इस संदर्भ में वेग परिवर्तन, प्रारंभिक वेग, औसत वेग, ओंतम वेग और चाल, ये सभी तुल्य राशियाँ हैं, क्योंकि ये सभी राशियाँ लम्बाई/समय के रूप में व्यक्त की जा सकती हैं और इनकी विमाएँ [L]/[T] या [L T-1] हैं।

2.9 विमीय सूत्र एवं विमीय समीकरणें

किसी दी हुई भौतिक राशि का विमीय सूत्र वह व्यंजक है जो यह दर्शाता है कि किसी भौतिक राशि में किस मूल राशि की कितनी विमाएँ हैं। उदाहरणार्थ, आयतन का विमीय सूत्र $[M^{\circ} L^{3} T^{\circ}]$ और वेग या चाल का $[M^{\circ} L T^{1}]$ है। इसी प्रकार, $[M^{\circ} L T^{2}]$, त्वरण का तथा $[M L^{-3} T^{\circ}]$ द्रव्यमान घनत्व का विमीय सूत्र है।

किसी भौतिक राशि को उसके विमीय सूत्र के बराबर लिखने पर प्राप्त समीकरण को उस राशि का विमीय समीकरण कहते हैं। अत: विमीय समीकरण वह समीकरण है जिसमें किसी भौतिक राशि को मूल राशियों और उनकी विमाओं के पदों में निरूपित किया जाता है। उदाहरण के लिए, आयतन [V], चाल [v], बल [F] और द्रव्यमान घनत्व [ρ] की विमीय समीकरण को इस प्रकार व्यक्त किया जा सकता है :

$$\begin{split} [V] &= [M^{\circ} L^{3} T^{\circ}] \\ [v] &= [M^{\circ} L T^{-1}] \\ [F] &= [M L T^{-2}] \\ [\rho] &= [M L^{-3} T^{\circ}] \end{split}$$

भौतिक राशियों के बीच संबंध निरूपित करने वाले समीकरण के आधार पर विमीय समीकरण, व्युत्पन्न की जा सकती है। विविध प्रकार की बहुत सी भौतिक राशियों के विमीय सूत्र, जिन्हें अन्य भौतिक राशियों के मध्य संबंधों को निरूपित करने वाले समीकरणों से व्युत्पन्न तथा मूल राशियों के पदों में व्यक्त किया गया है, आपके मार्गदर्शन एवं तात्कालिक संदर्भ के लिए परिशिष्ट-9 में दिए गए हैं।

2.10 विमीय विश्लेषण एवं इसके अनुप्रयोग

विमाओं की संकल्पना की स्वीकृति, जो भौतिक व्यवहार के वर्णन में मार्गदर्शन करती है, अपना एक आधारिक महत्व रखती है क्योंकि इसके अनुसार केवल वही भौतिक राशियाँ संकलित या व्यवकलित की जा सकती हैं जिनकी विमाएँ समान हैं। विमीय विश्लेषण का व्यापक ज्ञान, विभिन्न भौतिक राशियों के बीच संबंधों के निगमन में सहायता करता है और विभिन्न गणितीय व्यंजकों की व्युत्पत्ति, यथार्थता तथा विमीय संगतता की जाँच करने में सहायक है। जब दो या अधिक भौतिक राशियों के परिमाणों को गुणा (या भाग) किया जाता है, तो उनके मात्रकों के साथ उस प्रकार का व्यवहार किया जाना चाहिए जैसा हम सामान्य बीज-गणितीय प्रतीकों के साथ करते हैं। अंश और हर से सर्वसम मात्रकों को हम निरसित कर सकते हैं। यही बात भौतिक राशि की विमाओं के साथ भी लागू होती है। इसी प्रकार, किसी गणितीय समीकरण में पक्षों में प्रतीकों द्वारा नरूपित भौतिक राशियों की विमाएँ समान होनी चाहिए।

2.10.1 समीकरणों की विमीय संगति की जाँच

भौतिक राशियों के परिमाण केवल तभी संकलित या व्यवकलित किए जा सकते हैं यदि उनकी विमाएँ समान हों। दूसरे शब्दों में, हम केवल एक ही प्रकार की राशियों का संकलन या व्यवकलन कर सकते हैं। अत: बल को वेग के साथ संकलित या ऊष्मा गतिक ताप में से विद्युत धारा को व्यवकलित नहीं किया जा सकता। इस सरल सिद्धांत को विमाओं की समधातता सिद्धांत कहते हैं और इसकी सहायता से किसी समीकरण की संशुद्धि की जाँच कर सकते हैं। यदि किसी समीकरण के सभी पदों की विमाएँ समान नहीं हैं तो वह समीकरण गलत होती है। अत: यदि हम किसी पिण्ड की लम्बाई (या दरी) के लिए व्यंजक व्यत्पन्न करें, तो चाहे उसमें सम्मिलित प्रतीक कुछ भी हों, उनकी विमाओं को सरल करने पर अंत में प्रत्येक पद में लम्बाई को विमा ही शेष रहनी चाहिए। इसी प्रकार, यदि हम चाल के लिए समीकरण व्युत्पन्न करें, तो इसके दोनों पक्षों के पदों का विमीय-सूत्र सरलीकरण के बाद [L T-1] ही पाया जाना चाहिए।

यदि किसी समीकरण की संशुद्धि में संदेह हो तो उस समीकरण की संगति की प्राथमिक जांच के लिए मान्य प्रथा के अनुसार विमाओं का उपयोग किया जाता है। किन्तु, विमीय संगति किसी समीकरण के सही होने की गारंटी नहीं है। यह अविम राशियों या फलनों की अनिश्चितता सीमा तक अनिश्चित होती है। त्रिकोणमितीय, लघुगणकीय और चरघातांकी फलनों जैसे विशिष्ट फलनों के कोणांक अविम होने चाहिए। एक शुद्ध

भौतिकी

मात्रक एवं मापन

संख्या, समान भौतिक राशियों का अनुपात, जैसे अनुपात के रूप में कोण (लम्बाई/लम्बाई), अनुपात के रूप में अपवर्तनांक (निर्वात में प्रकाश का वेग/माध्यम में प्रकाश का वेग) आदि की कोई विमाएँ नहीं होतीं।

अब, हम निम्नलिखित समीकरण की विमीय संगति या समांगता की जाँच कर सकते हैं

 $x = x_0 + v_0 t + (1/2) a t^2$

जहाँ x किसी कण अथवा पिण्ड द्वारा t सेकंड में चलित वह दूरी है, जो कण या पिण्ड समय t = 0 पर स्थिति x_0 से प्रारंभिक वेग vo से आरम्भ करके तय करता है, और इसका गति की दिशा में एकसमान त्वरण a रहता है।

प्रत्येक पद के लिए विमीय समीकरण लिखने पर,

$$\begin{aligned} [x] &= [L] \\ [x_o] &= [L] \\ [v_o t] &= [L T^{-1}] \ [T] \\ &= [L] \\ [1/2 \ a \ t^2] &= [L T^{-2}] \ [T^2] \\ &= [L] \end{aligned}$$

क्योंकि इस समीकरण के सभी पदों की विमाएँ समान (लम्बाई की) हैं, इसलिए यह विमीय दृष्टि से संगत समीकरण है।

यहाँ ध्यान देने योग्य तथ्य यह है, कि विमीय संगति परीक्षण, मात्रकों की संगति से कम या अधिक कुछ नहीं बताता। लेकिन, इसका लाभ यह है कि हम मात्रकों के किसी विशेष चयन के लिए बाध्य नहीं हैं और न ही हमें मात्रकों के पारस्परिक गुणजों या अपवर्तकों में रूपांतरण की चिन्ता करने की आवश्यकता है। यह बात भी हमें स्पष्ट करनी चाहिए कि यदि कोई समीकरण संगति परीक्षण में असफल हो जाती है तो वह गलत सिद्ध हो जाती है, परन्तु यदि वह परीक्षण में सफल हो जाती है तो इससे वह सही सिद्ध नहीं हो जाती। इस प्रकार कोई विमीय रूप से सही समीकरण आवश्यक रूप से यथार्थ (सही) समीकरण नहीं होती, जबकि विमीय रूप से गलत या असंगत समीकरण गलत होनी चाहिए।

उदाहरण 2.15 आइए निम्नलिखित समीकरण पर विचार करें यहाँ m वस्तु का द्रव्यमान, v इसका वेग है, q गुरुत्वीय त्वरण और h ऊँचाई है। जाँचिए कि क्या यह समीकरण विमीय दुष्टि से सही है।

हल यहाँ वाम पक्ष की विमाएँ [M] $[L T^{-1}]^2 = [M] [L^2 T^{-2}]$ तथा $= [M L^2 T^{-2}]$

दक्षिण पक्ष की विमाएँ $[M][L T^{-2}] [L] = [M][L^2 T^{-2}]$ $= [M L^2 T^{-2}]$ चूँकि, दोनों पक्षों की विमाएँ समान हैं, इसलिए यह समीकरण विमीय दुष्टि से सही है।

उदाहरण 2.16 ऊर्जा का SI मात्रक J = kg m² s⁻²: है, चाल v का m s⁻¹ और त्वरण a का m s⁻² है। गतिज ऊर्जा (k) के लिए निम्नलिखित सूत्रों में आप किस-किस को विमीय दृष्टि से गलत बताएँगे? (m पिण्ड का द्रव्यमान है।। (a) $K = m^2 v^3$ (b) $K = (1/2)mv^2$ (c) K = ma(d) $K = (3/16)mv^2$ (e) $K = (1/2)mv^2 + ma$

हल प्रत्येक सही समीकरण में दोनों पक्षों का विमीय सूत्र समान होना चाहिए। यह भी कि केवल समान विमाओं वाली राशियों का ही संकलन या व्यवकलन किया जा सकता है। दक्षिण पक्ष की राशि की विमाएँ (a) के लिए [M² L³ T⁻³]; (b) तथा (d) के लिए [M L² T⁻²]; (c) के लिए [M L T⁻²] है। समीकरण (e) के दक्षिण पक्ष की राशि की कोई उचित विमाएँ नहीं हैं क्योंकि इसमें भिन्न विमाओं वाली दो राशियों को संकलित किया गया है। अब क्योंकि K की विमाएँ $[M L^2 T^2]$ है, इसलिए सूत्र (a), (c) एवं (e) विमीय रूप से संगत नहीं हैं। ध्यान दें, कि विमीय तर्कों से यह पता नहीं चलता कि (b) व (d) में कौन सा सत्र सही है। इसके लिए गतिज ऊर्जा की वास्तविक परिभाषा को देखना पडेगा (देखें अध्याय 6)। गतिज ऊर्जा के लिए सही सुत्र (b) में दिया गया है।

2.10.2 विभिन्न भौतिक राशियों के मध्य संबंध व्युत्पन करना

कभी-कभी विभिन्न भौतिक राशियों के बीच संबंध व्युत्पन्न करने के लिए विमाओं की विधि का उपयोग किया जा सकता है। इसके लिए हमें यह ज्ञात होना चाहिए कि एक भौतिक राशि किन-किन दूसरी भौतिक राशियों पर निर्भर करती है (तीन भौतिक राशियों या एकघातत: स्वतंत्र चरों तक)। इसके लिए, हम दी गई राशि को निर्भर राशियों की विभिन्न घातों के गुणनफल के रूप में लिखते हैं। आइये, एक उदाहरण द्वारा इस प्रक्रिया को समझें।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

33

34

उदाहरण 2.17 एक सरल लोलक पर विचार कीजिए, जिसमें गोलक को एक धागे से बाँध कर लटकाया गया है और जो गुरुत्व बल के अधीन दोलन कर रहा है। मान लीजिए कि इस लोलक का दोलन काल इसकी लम्बाई (l), गोलक के द्रव्यमान (m) और गुरुत्वीय त्वरण (g) पर निर्भर करता है। विमाओं की विधि का उपयोग करके इसके दोलन-काल के लिए सुत्र व्यूतपन्न कीजिए।

हल दोलन काल T की, राशियों l, g और m पर निर्भरता को एक गुणनफल के रूप में इस प्रकार लिखा जा सकता है : $T = k l^x g^y m^z$

जहाँ, k एक विमाहीन स्थिरांक है, एवं x, y, z घातांक हैं। दोनों ओर की राशियों के विमीय सूत्र लिखने पर

 $[L^{\circ} M^{\circ} T^{1}] = [L^{1}]^{r} [L^{1} T^{-2}]^{y} [M^{1}]^{z}$
 $= L^{x+y} T^{-2y} M^{z}$

 दोनों ओर की विमाएँ समीकृत करने पर

 $x + y = 0; -2y = 1; \forall z = 0$

अत:
$$x = \frac{1}{2}, y = -\frac{1}{2}, z = 0$$

$$\therefore T = k l^{\frac{1}{2}} g^{-\frac{1}{2}}$$

या
$$T = k \sqrt{\frac{l}{q}}$$

ध्यान दीजिए, यहाँ स्थिरांक k का मान विमीय विधि से ज्ञात नहीं किया जा सकता है। यहाँ इसका कोई अर्थ नहीं है कि सूत्र के दक्षिण पक्ष को किसी संख्या से गुणा किया गया है, क्योंकि ऐसा करने से विमाएँ प्रभावित नहीं होतीं।

वास्तव में,
$$k = 2\pi$$
, अत: T = $2\pi \sqrt{\frac{l}{g}}$

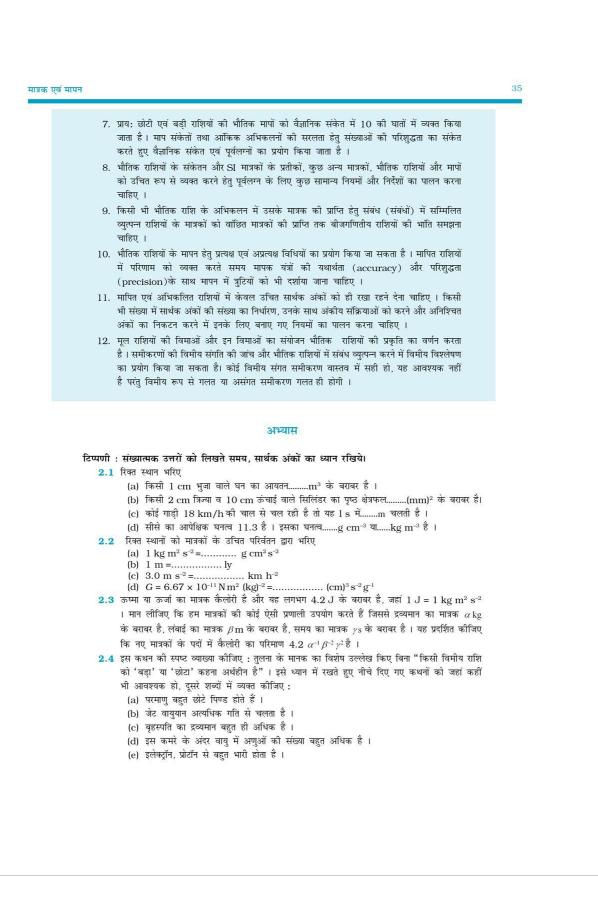
परस्पर संबंधित राशियों के बीच संबंध व्युत्पन्न करने के लिए विमीय विश्लेषण काफी उपयोगी है। तथापि विमाहीन स्थिरांकों के मान इस विधि द्वारा ज्ञात नहीं किए जा सकते। विमीय विधि द्वारा किसी समीकरण की केवल विमीय वैधता ही जांची जा सकती है, किसी समीकरण में विभिन्न भौतिक राशियों के बीच यथार्थ संबंध नहीं जांचे जा सकते। यह समान विमा वाली राशियों में विभेद नहीं कर सकती।

इस अध्याय के अंत में दिए गए कई अभ्यास प्रश्न, आपकी विमीय विश्लेषण की कुशलता विकसित करने में सहायक होंगे।

सारांश

- भौतिक विज्ञान भौतिक राशियों के मापन पर आधारित एक परिमाणात्मक विज्ञान है। कुछ भौतिक राशियां जैसे लंबाई, द्रव्यमान, समय, विद्युत धारा, ऊष्मागतिक ताप, पदार्थ की मात्रा और ज्योति-तीव्रता, मूल राशियों के रूप में चुनी गई हैं।
- प्रत्येक मूल राशि किसी मूल मात्रक (जैसे मीटर, किलोग्राम, सेकंड, ऐम्पियर, केल्विन, मोल और कैंडेला) के पद में परिभाषित है । मूल मात्रक स्वेच्छा से चयनित परंतु समुचित रूप से मानकीकृत निर्देश मानक होते हैं । मूल राशियों के मात्रकों को मूल मात्रक कहते हैं।
- मूल राशियों से व्युत्पन्न अन्य भौतिक राशियों को मूल मात्रकों के संयोजन के रूप में व्यक्त कर सकते हैं, जिन्हें व्युत्पन्न मात्रक कहते हैं । मूल और व्युत्पन्न दोनों मात्रकों के पूर्ण समुच्चय को, मात्रक प्रणाली कहते हैं ।
- सात मूल मात्रकों पर आधारित मात्रकों की अंतर्राष्ट्रीय प्रणाली (SI) वर्तमान में अंतर्राष्ट्रीय स्तर पर स्वीकृत प्रणाली है । यह प्रणाली समस्त संसार में व्यापक रूप से प्रयोग में लाई जाती है ।
- मूल राशियों और व्युत्पन्न राशियों से प्राप्त सभी भौतिक मापों में SI मात्रकों का प्रयोग किया जाता है। कुछ व्युत्पन्न मात्रकों को SI मात्रकों में विशेष नामों (जैसे जूल, न्यूटन, वाट आदि) से व्यक्त किया जाता है ।
- 6. SI मात्रकों के सुपरिभाषित एवं अंतर्राष्ट्रीय स्तर पर स्वीकृत मात्रक प्रतीक हैं (जैसे मीटर के लिए m, किलोग्राम के लिए kg, सेकंड के लिए s, ऐम्पियर के लिए A, न्यूटन के लिए N, इत्यादि)।

भौतिकी



36		भौतिव
	(f) ध्वनि की गति प्रकाश की गति से बहुत ही कम होती है।	
2.5	लंबाई का कोई ऐसा नया मात्रक चुना गया है जिसके अनुसार निर्वात में प्रकाश की चाल 1 है । लम्बाई	
	के नए मात्रक के पदों में सूर्य तथा पृथ्वी के बीच की दूरी कितनी है, प्रकाश इस दूरी को तय करने में	
	8 min और 20 s लगाता है।	
2.6	लंबाई मापने के लिए निम्नलिखित में से कौन-सा सबसे परिशुद्ध यंत्र है :	
	(a) एक वर्नियर केलिपर्स जिसके वर्नियर पैमाने पर 20 विभाजन हैं।	
	(b) एक स्क्रूगेज जिसका चूड़ी अंतराल 1 mm और वृत्तीय पैमाने पर 100 विभाजन हैं।	
	(c) कोई प्रकाशिक यंत्र जो प्रकाश की तरंगदैर्घ्य की सीमा के अंदर लंबाई माप सकता है ।	
2.7	कोई छात्र 100 आवर्धन के एक सूक्ष्मदर्शी के द्वारा देखकर मनुष्य के बाल की मोटाई मापता है। वह 20	
	बार प्रेक्षण करता है और उसे ज्ञात होता है कि सूक्ष्मदर्शी के दृश्य क्षेत्र में बाल की औसत मोटाई 3.5 mm	
	है । बाल की मोटाई का अनुमान क्या है?	
2.8	निम्नलिखित के उत्तर दीजिए :	
	 (a) आपको एक धागा और मीटर पैमाना दिया जाता है । आप धागे के व्यास का अनुमान किस प्रकार लगाएंगे ? 	
	(b) एक स्क्रूगेज का चूड़ी अंतराल 1.0 mm है और उसके वृत्तीय पैमाने पर 200 विभाजन हैं । क्या	
	आप यह सोचते हैं कि वृत्तीय पैमाने पर विभाजनों की संख्या स्वेच्छा से बढ़ा देने पर स्क्रूगेज की	
	यथार्थता में वृद्धि करना संभव है ?	
	(c) वर्नियर केलिपर्स द्वारा पीतल की किसी पतली छड़ का माध्य व्यास मापा जाना है । केवल 5 मापनों	
	के समुच्चय की तुलना में व्यास के 100 मापनों के समुच्चय के द्वारा अधिक विश्वसनीय अनुमान	
	प्राप्त होने की संभावना क्यों है ?	
2.9	किसी मकान का फोटोग्राफ 35 mm स्लाइड पर 1.75 cm² क्षेत्र घेरता है । स्लाइड को किसी स्क्रीन पर	
	प्रक्षेपित किया जाता है और स्क्रीन पर मकान का क्षेत्रफल $1.55~{ m m}^2$ है । प्रक्षेपित्र-परदा व्यवस्था का रेखीय आवर्धन क्या है ?	
2.10	निम्नलिखित में सार्थक अंकों की संख्या लिखिए :	
	(a) 0.007 m^2 (b) $2.64 \times 10^{24} \text{ kg}$ (c) 0.2370 g cm^{-3}	
	(d) 6.320 J (e) $6.032 \text{ N} \text{ m}^{-2}$ (f) 0.0006032 m^{2}	
2.11	धातु की किसी आयताकार शीट की लंबाई, चौड़ाई व मोटाई क्रमश: $4.234~\mathrm{m},~1.005~\mathrm{m}$ व $2.01~\mathrm{cm}$	
	है । उचित सार्थक अंकों तक इस शीट का क्षेत्रफल व आयतन ज्ञात कीजिए ।	
2.12	पंसारी की तुला द्वारा मापे गए डिब्बे का द्रव्यमान 2.300 kg है। सोने के दो टुकड़े जिनका द्रव्यमान	
	20.15 g व 20.17 g है, डिब्बे में रखे जाते हैं । (a) डिब्बे का कुल द्रव्यमान कितना है, (b) उचित सार्थक	
	अंकों तक टुकड़ों के द्रव्यमानों में कितना अंतर है ?	
2.13	कोई भौतिक राशि $P,$ चार प्रेक्षण-योग्य राशियों a,b,c तथा d से इस प्रकार संबधित है :	
	$P = a^3 b^2 / \left(\sqrt{c} d\right)$	
	· · · ·	
	a,b,c तथा d के मापने में प्रतिशत त्रुटियां क्रमश: 1%, 3%, 4%, तथा 2%, हैं । राशि P में प्रतिशत	
	त्रुटि कितनी है ? यदि उपर्युक्त संबंध का उपयोग करके P का परिकलित मान 3.763 आता है, तो आप	
	परिणाम का किस मान तक निकटन करेंगे ?	
2.14	किसी पुस्तक में, जिसमें छपाई की अनेक त्रुटियां हैं, आवर्त गति कर रहे किसी कण के विस्थापन के चार	
	भिन्न सूत्र दिए गए है : (a) $y = a \sin 2\pi t T$ (b) $y = a \sin v t$	
	(a) $y = a \sin 2\pi t T$ (b) $y = a \sin t t$ (c) $y = (a/T) \sin t/a$ (d) $y = (a\sqrt{2})(\sin 2\pi t/T + \cos 2\pi t/T)$	
	(a) $y = (a + 1) \sin r a$ (b) $y = (a \sqrt{2} + 3\pi r 2 + 7\pi r 1 + 0.5 2 \pi r 1 + 0.5 \pi$	
	$(a - a)^{-1}$ की जायकरोग । परिचायन, $D = a)^{-1}$ की पाल, $T = 500$ की जायत की जायत T । प्रमाय जायति पर गलत सुत्रों को निकाल दीजिए ।	
2 15	भौतिकी का एक प्रसिद्ध संबंध किसी कण के 'चल द्रव्यमान (moving mass)' <i>m</i> . 'विराम द्रव्यमान (rest	
2.10	mass) m_o , इसकी चाल v , और प्रकाश की चाल c के बीच है । (यह संबंध सबसे पहले अल्बर्ट आइंस्टाइन	
	$mass/m_0$, with and c on and c and m and c and a of the transition of the one control c	

सही याद करता है लेकिन सिखर्सक (को लगना भूल जाता है। वह लिखता है : $m = \frac{m_0}{(1-v^2)^{1/2}}$ । अनुमान लगाइए कि (कहां लगेगा) 2.16 पर्साणियक पैमाने पर लंबाई का सुविधाजनक मात्रक एंसट्म है और इसे A :1A = 10 ⁻¹⁰ m द्वारा निर्दिट किया जात है। इाइड्रोजन के परमानु का आमार लगभग 0.5A है। इाइड्रोजन परमानुओं के एक मोल जा m' में कुल आणियक आबात किता होगा? 2.17 किसी आर्थ्रो गैस का एक मोल (प्राप्त अणुक) मानक ताप व राव पर 22.4 L आयतन (प्राप्त अणुक आयतन) घेरता है। हाइड्रोजन के प्राप्त अणुक) मानक ताप व राव पर 22.4 L आयतन (प्राप्त अणुक आयतन) घेरता है। हाइड्रोजन के प्राप्त अणुक आयाप लगभग 1.A मॉगरिंग)। गढ अनुपात हजा अधिक क्यों है? 2.18 इस सामान्य प्रेशण को स्पार्ट व्याख्या कीजिए : यदि आप तीव गति से गतिमान किसी रेलगाड़ी की खिडड़की से बाहर देखे तो समीप के ऐड़, मकान आदि रेलगाड़ी की गति की विषयंती दिया में तेजी से गीव कर्य प्राप्त होते हैं, परनु दूरस्य पिग्ध (फहाड्वां, चंट्रम, तारे ऑरि) स्थिय प्रतीत होते हैं। (बास्तव में क्योंक आपको जात है कि आप चक रारे हैं, इसरिलाए, ये रूप्रथ्य वस्तुरा आपसे, प्राय्य केती होते हैं, परना इंद्र प्रति करो प्रति होते हैं, परनु दूरस्य पिग्ध (फहाड्वां, चंट्रम, तारे ऑरि) स्थिय प्रती होते हैं। (बास्तव में क्योंक आपको जात है कि प्रार्थ का क्या मे छ। महा नहीं के अंतराल पर पृथ्वी की अपनी, रेथ्यानों की मिल्तवील्ती, आधार रेखा A.B हो अर्थात् काथा मे छेड नही हो हे चे प्रध्यो में साथ वरती हुंद्र प्रतीत होते हैं। तंकिन, चूंकि निकटतम तारे भी इतने अधिक दूर है कि इतनी लंबी आधार रेखा होने पर भी वे वाप के केवला 1' (रंतेक, खप का) को कोटे का लंबन प्रदर्शित करती है। मीटरों में एक प्रति कितना होता हे ? 2.20 हमारे सौर परिवा किनारों से चाप के 1' का लंबन प्रदर्शित करती है। मीटरों में एफ प्रार्थक कितना होता हे ? 2.21 भीतिक रारोग का परियं के प्रत्त क्या प्रव हा की अपवर का सरत है। त्यात्ता प्रता का मं प्रयो के ये ब्यांनों के चाल सुनियिकत करने के लिए बहुत ही को क्या आब स्था हरकी सियति का पता लाता की कोई यथार्थ विध होनी चोहिए। द्रिय वितन तर्वत प्ररति करती है ता सारे का सा ता तात की कोई यथां करने वाली प्रिया के स्वर्ड वा कि करप वही कोर वा जा करा से खाते सा अत्या आत स्रां क्या काला सुनिय का का क करम के का के क्या प्रत्य क्या प्रत हुं द		के विशेष आपेक्षिकता के सिद्धांत के परिणामस्वरूप उत्पन्न हुआ था।) कोई छात्र इस संबंध को लगभग
 अनुमान रागइए कि कि कहा लगगा। 2.16 परवाषिक पीन पर लंबाई के प्रसापु का आमाप लगभग 0.5Å है। हाइड्रोजन परमापुओं के एक मोल का m³ में कुल आण्मिक आवत कितना होगा? 2.17 किसी आरर्ज गैस का एक मोल (ग्राम अणुक) मानक ताप व राव पर 22.4 L आयतन (ग्राम अणुक आवत) कि का अग्र के प्रसाप का आप रागभग 0.5Å है। हाइड्रोजन परमापुओं के एक मोल का m³ में कुल आण्मिक आवत कितना होगा? 2.17 किसी आरर्ज गैस का एक मोल (ग्राम अणुक) मानक ताप व राव पर 22.4 L आयतन (ग्राम अणुक आवत) ता का अनुपत क्या है? (हाइड्रोजन के प्राम प्रजुक आयतन ते क्या उसके प्रकार के प्रान प्रांग (ग्राम अणुक (ग्रान क्या है?) (हाइड्रोजन के आग्र जीव आग्र (लगभग 1Å मानिए)। यह अनुपात इता अधिक क्यों है? 2.16 इस सामान्य प्रेषण की स्पष्ट प्राव्धा की जीव परी विपरीत दिशा में तेजी से गति करते प्रतीत होते हैं (पत् दुर्रास्थ पिए (पाइड्रावन) के जाल ग्रे (ग्रा प्ररा प्रती तोत ते ते (वास्तव में, क्योंक) होते हैं, पत् दुर्रास्थ पर (प्रांड) पर्या तो गरि सो तियमा किसी रिलामों हो मि उडड़े प्रतीत होते हैं, पत दुर्रास्थ पिए (पाइड्रावन) के उस प्रगुए आप तो गति की विपरीत दिशा में तेजी से नति करते प्रतीत होते हैं, पत दुर्रास्थ पिए (पाइड्रावन) के क्या रा ग्रा का आग हिं पर प्रांती हो हो (वास्तव) में सिक्यां का करते के लिए अनुभाग 2.3.1 में दिए गए (रवेदा हे स्वांत होती हैं)। 2.19 पर्मापी तार्य की इर्टिया जात करने के लिए अनुभाग 2.3.1 में दिए गए (रवेदा 'के सिद्धांत का प्रोचा किया जावा है । सूर्य के परित जाना कि क्या के क्यां के क्यां के के तार प्रांच (प्रांड को पर पर प्रांच के स्वाचाल) आप ते हे। को के प्रत के के प्रति हो का प्रांच के स्वाच का प्रांक के तात पर पर है के इर्टा का प्रोप ते के प्रांच के प्रांच का के के का का के कि का प्रांच के प्रता पर प्राप्य के अपर ते प्रांच के स्वाच पर तिक के के ते ते स्वाच का प्रांक के के का के क्या के के का के के का ते के स्वाच का माय के के के के के सांक के से का हो के तेता पर पर प्रायों को प्रेत के का प्राया का के के के का ते का स्वाय किया के के के का के के के साय के के के का के के के का ते का पर पर प्रांक के के हो के वे वा के के के का का के के के के का के के साय के प्रांक के का का के का का के के का का के के का के के के त		
 2.16 परमाणिक रैमाने पर लंबाई का सुविधाजनक मात्रक एंगस्ट्रम है और इसे A : 1A = 10⁻¹⁰ m द्वारा तिरिंट किया जाता है । हाइड्रोजन के परमापू का आमाप लगभग 0.5A है । हाइड्रोजन परमापुओं के एक मंतर का m³ में कुल आणिक आयतन कितना होगा? 2.17 किसी आरस पै सा का एक मंगल (प्राप्त अपूक) मानक ताप व राव पर 22.4 L आयतन (ग्राम अपूक आयतन) घेरता है । हाइड्रोजन के प्राप्त की आमाप लगभग 1A मानिए) । यह अनुपात हता अधिक क्यों है? (हाइड्रोजन के प्राप्त की आमप लगभग 1A मानिए) । यह अनुपात हता अधिक क्यों है? 2.18 इस सामन्य प्रेक्षण की रप्पट व्याख्या कीजिए : यदि आप तीव्र गति से गतिमान किसो रेलानाई की खिड्की से बाहर से इंट सामान्य प्रेक्षण की रपपट वाखा ताजी है। हाइड्रोजन के प्राप्त की जीवर (ताजी की की विरार्ग किसो में को से गति करते प्रतीव होते हैं (पत्तु दूरस्थ पार्च (प्राहाईया, बंदमा, तारं आरि) स्थिर प्रतीत होते हैं (वास्तव में क्योंक आप ता के प्रे दू प्रस्थ वस्तुएं आपको अपने साथ चलती हुई प्रतीत होते हैं)। 2.19 समीपी तारे की दूरियां तात करने के तिए अनुभाग 2.3.1 में दिए गए 'लंवन' के सिद्धति का प्रयेग किया जाता है है कि पति : अगनने ककी बह दूरी है का की को वास के अप पर रहे हैं, इसलिए, ये दूरस्थ बस्तुएं आपको अपने सिथ चलती हुई प्रतीत होते हैं। (वास्तव में क्योंक आगको जाता है दि के तिए आनने क्या में इंग राहीने के अंततर पर पुर्थी की अपनी, दी स्थानों को मिगानवाली, आभार रेखा ती देवे के पितः आगने क्या का के देवे ता लंदन प्रतीर्थ करती है । धारोत्ते परिगाम रायतर है । लेकन, चूकि कपितः आगने क्या के का वे व्या क्या दर्श है हि कि तती है। तात करते है (वास्तत्र कि प्राप्ते कि ना क्या के के विक तर्व हरी है का प्रती कि की के द्वर्य के वार दर्श कि कतना होता है ? 2.00 हमारे सौर परिव कि तिना त्वं प्र दुरि का कु की ती हरे ती तिरार्ग कि सा व द्व का प्रति कि ती है । (एलफा संरेकी कि परि से कि तकना लंदन प्रतिरित करती है । प्रारके कि तना होता है ? 2.20 हमारे सौर परिव कि ति कि ता व्या के आवरक्तकाएं है! उरातराण के सित कु सा का ता तात तरि करता होता है ? उन तरा (एलफा संरो की कि सानिक के कि ता पर है के लाएत होता करते कि ता वु के वाक्य के वा तत तर के विं यहा का की व्या कि का सा ता लात की के रे ख्या के परिव की कि ता त		$(1-v^2)^{1/2}$ - от и и и и и и и и и и и и и и и и и и
आयतन) घेरता है । हाइड्रोजन के आप अणुक आयतन तथा उसके एक मोल के परमाण्विक आयतन का अनुपात क्या है? (डाइडोजन के अणु की आमप लगभग 1A मानिए) । यह अनुपात इना अधिक क्यों है? 2.18 इस सामात्य प्रेक्षण की स्पट व्याख्या कीजिए : यदि आप तीव्र गति से गतिमान किसी रेलगाड़ी की खिडुकी से बाहर रदेवों समीप के पंर, मकान आदे रलगाड़ी की गति की विपति दिशा में तेजी से गति करते प्रतीत होते हैं, परन्तु दूरस्थ पिण्ड (पहाडियां, चंद्रमा, तारे आदि) स्थिर प्रतीत होते हैं । (वास्तव में, क्योंकि आपको जात है कि आप चल रहे हैं, इसलिए, ये दूरस्थ वस्तुपं आपको अपने साथ चरती हुई प्रतीत होती हैं)। 2.19 समीपी तारों की दूरियां ज्ञात करने के लिए अनुभाग 2.3.1 में दिए गए 'लंबन' के सिद्धते का प्रयोग किया जाता है । सूर्व के परित: अपनी कक्षा में छ: महीनों के अंतराल पर पृथ्वी की अपने, दो स्थानों को मिलानेवाली, आधार रेखा AB है। अर्थल (आभार रेखा पुथ्वी की कक्षा के व्यास ~ 3 × 10'm के लगभा वायत है । तंकिन, चूंकि निकटतम तारे भी इतने अधिक दूर हैं कि इतनी लंबी आधार रेखा होने पर भी वे चाप के केवला 1' (संकंड, चाप का) की कीटि का लंबन प्रदर्शित करती है । यांगरिव मेन रे प्राय के व्यार रोधा रे माक परित है । यह किस्ता पिष्प की वह त्वरी हे जो पश्ची में स्वां तक की दूरी के वयाद आधार रेखा के दो विपरीत किनारों से चाप के 1' का लंबन प्रदर्शित करती है । मारदों में पर ते क्या स्थार के दे विपरीत किनारों से चाप के 1' का लंबन प्रदर्शित करती है । याररोक्य के परित: अपनी कक्षा में पृथ्वी के दे स्थानों से जो छ: महीने के अत्तराल पर है, देखा जाएगा ? 2.21 मीतिक परियों का परियुद्ध मापन विद्वान की आवश्यकताएं हैं। उराहरण के लिए, किसी रावु के लडाक़ जहाज की चाल सुनिष्पित करने के लिए बहुत छेटे समय-अंतरालों पर इसकी स्थिति का पत लगाने की कोई यथार्थ विधि होना के उन पिन उदाहरणों को सोचिए जिनमें लंबाई, समय, डव्यमान आदि के परियुद्ध मापन को आवश्यकता होती है । अन्य जिस किसी विषय में भी आप वता सकते हैं, परियुद्धता की मातानक धाणा देनिए । 2.22 किस प्रकार विद्वान में परियुद्ध मापन आवरयक है, उसी प्रका का ची कत्त ति वधा रात्वान इस्त का के उपयेश्र कक्षा हो का प्रत्यम का अवपा स की को हे (जढां अनुपान लागा कति हे चराय, धाण देनिय । () आपके क्रा आप पत्तानलिखित का अपनुपान लगा सकते है : (जढां अनुपान लगाना कति हे डे उर	2.16	परमाण्विक पैमाने पर लंबाई का सुविधाजनक मात्रक एंगस्ट्रम है और इसे Å :1Å = 10 ⁻¹⁰ m द्वारा निर्दिष्ट किया जाता है । हाइड्रोजन के परमाणु का आमाप लगभग 0.5Å है । हाइड्रोजन परमाणुओं के एक मोल
 से बहर रखें तो समीप के पेड़. मकान आदि रेलगाड़ी की गति की विपरीत दिशा में तेजी से गति करते प्रतीत होते हैं. एत्तु दूरस्थ पिण्ड (पहाड़ियां, चंद्रमा, तारं आदि) स्थिर प्रतीत होते हैं । (वास्तव में, क्योंके आपको ज्ञात है कि आप चल रहे हैं, इसलिए, ये दूरस्थ बत्युएं आपको अपने साथ चलती हुई प्रतीत होती हैं)। 2.19 समीपी तारों की दूरियां ज्ञात करने के लिए अनुभाग 2.3.1 में दिए गए 'लंबन' के सिद्धांत का प्रयोग किया जात है । सूर्य के पति: अपनी कक्षा में छ: महीनों के अंतराल पर एख्यी की अपनी, वे स्थानों को मिलानेवाली, आधार रोखा AB है। अर्थात आधार रोखा पृथ्वी की कक्षा के ज्यास 8 3 × 10'm के लगभग बरावर है । लंकिन, चूंकि निकटतम तारे भी इतने अधिक दूर हैं कि इतनी लंबी आधार रेखा होने पर भी भे चाप के केवल 1 '' (संकंड, चाय का) को कोटि का लंबन प्रदर्शित करते हैं। खोलीवी पैमांग पर लंबाई का सुविधाजनक मत्रक पासेक है । यह किसी पिण्ड की वह दूरी है जो पृथ्वी मे सूर्य तक की दूरी के बरावर आधार रेखा के ते वारा योत्त कितनी से यह कितना होता है ? 2.00 हमारे सौर परिवार से निकटतम तारा 4.29 प्रकाश वर्ष दूर है । प्रारसेक में यह दूरी कितनी है ? यह तारा (ऐत्फा स्टेरीरी नामक) तब कितना लंबन प्रदर्शित करते हैं । प्रारसे में कह दूरी कितनी है ? यह तारा (ऐत्फा स्टेरीरी नामक) तब कितना लंबन प्रदर्शित करेगा जब इसे सूर्य के परित: अपनी कक्षा में पृथ्वी के दो रक्षानों से जो छ: महीने के अत्रराल पर है, देखा जाएगा ? 2.21 भौतिक राशियों का परियुद्ध मापन विज्ञान की आवश्यकताएं हैं। उदाहरण के लिए, किसी शत्रु के लड़ाकू जहात की चात ही परियुद्ध मापन जित्र वही छोटे समय-अंतरातों पर इसकी स्थिति का पत लान की कोई रथार्थ विधि होनी चाहिए। द्विती वश्चि विराय के खी के भी योर्च वस्ततिक प्रयोजन वही था । आधारिक ति का त्र के उन पिन्ज टाइरणों को सोविंग सो जा का सिर्वा का पती तथा सामान्य प्रेषणों को इयारा करा चली ती राशियों का प्रतायुद्ध मापन आवर कही है । अन्य चिं स्थात का प्रता क्रि परिद्ध क्यां का आत्र याथा कि के परियुद्ध मापन आवर की डिया विष्र स्र स्था कि प्रताक के प्रतिख़ मापन की आवश्य के का प्रताक के तर खा चु के अत्ररा (एत्फा सेहें) स्था का हत्य का जा दे हैं सा प्रता का ते तथा सामान्य प्रेषणों को खार को उता दि हि । अन्य बहु हर वा दिप्र का वा ता ते दि	2.17	आयतन) घेरता है । हाइड्रोजन के ग्राम अणुक आयतन तथा उसके एक मोल के परमाण्विक आयतन का
जात है । सूर्य के परितः अपनी कक्षा में छः महीनों के अंतराल पर पृथ्वो की अपनी, दो स्थानों को मिलानेवाली, आधार रेखा AB है। अर्थात् आधार रेखा पृथ्वी की कक्षा के व्यास ≈ 3 × 10'm के लगभग बराबर है । लेकिन, चूँकि निकटतम तार भी इतने अधिक दूर हैं कि इतनी लंबी आधार रेखा होने पर भी वे चाप के केवल 1" (सेकंड, चाप का) की कोटि का लंबन प्रदर्शित करते हैं । खगेलीय पैमाने पर लंबाई का सुविधाजनक मात्रक पारसेक है । यह किसो पिएड की वह दूरों हैं जो पृथ्वो से सूर्य तक को दूरों के वरावर आधार रेखा के दो विपरीत किनारों से चाप के 1" का लंबन प्रदर्शित करती है । मीटरों में एक पारसेक कितना होता है ? 2.20 हमारे सौर परिवार से निकटतम तारा 4.29 प्रकाश वर्ष दूर है । पारसेक में वह दूरी कितनी है ? वह तारा (ऐत्फा सेंटीरी नामक) तब कितना लंबन प्रदर्शित करता जब इसे सूर्य के परित: अपनी कक्षा में पृथ्वी के दो स्थानों से जो छः महीने के अन्तराल पर हैं, देखा जाएगा ? 2.21 भौतिक राशियों का परियुद्ध मापन विज्ञान की आवश्यकताएं हैं। उदाहरण के लिए, किसी शत्रु के लड़ाकू जहाज की चाल सुनिश्चित करने के लिए बहुत ही छोटे समय-अंतरालों पर इसकी स्थिति का पता लगाने की कोई यथार्थ विधि होनी चाहिए । द्वितीय विश्व युद्ध में रेडार की खोज के पीछे वास्तविक प्रयोजन यही था । आधुपिक विज्ञान में जो छ: महीने के अन्तराल पर हैं, उसी प्रकार अल्पविकसित विचारों तथा सामान्य प्रेक्षणों को डेपरों कि परिशुद्ध मापन आवश्यक है, उसी प्रकार अल्पविकसित विचारों तथा सामान्य प्रेक्षणों को उपयोग करने वाली राशियों के स्थूल आकलत कर सकना भी उतना ही महत्त्वपूर्ण है । उन उपायों को सोचिए जिनके द्वारा भा पित्मुर्लिखित का अनुमान लगा सकते हैं : (जहां अनुमान लगाना कठिन है वहा राशि को उपरियोग करने वाली राश्यियों के स्थूल आकलत कर सकना भी उतना ही महत्त्वपूर्ण है । उन उपायों को सोचिए जिनके द्वारा आव प्रवाय के उन्य वर्षाधारी मेर्घों का कुलत द्रव्यमान । (b) किसी हाथी का द्रव्यमान । (c) किसी दिधी का द्रव्यमान । (d) आपके सिर के बालों की संख्या । (e) आपकी कक्षा के कमरे में वायु की चाल । (e) आपकी कक्षा के कमरे में वायु की चाल । (e) आपकी कि क्षा के कमरे में वायु के अगुआं की संख्या । 2.23 सूर्य एक ऊष्प प्लैरमा (आवनीकृत परार्थ) है जिसके आंतरिक क्रोड का ताप 10 ⁷ K से अधिक और बाह एष्ट का ताप लाभग स्वर्य का इत्यमान यत्त्व कि	2.18	से बाहर देखें तो समीप के पेड़, मकान आदि रेलगाड़ी की गति की विपरीत दिशा में तेजी से गति करते प्रतीत होते हैं, परन्तु दूरस्थ पिण्ड (पहाड़ियां, चंद्रमा, तारे आदि) स्थिर प्रतीत होते हैं । (वास्तव में, क्योंकि आपको
(ऐल्फा सेंटौरी नामक) तब कितना लंबन प्रदर्शित करेगा जब इसे सूर्य के परित: अपनी कक्षा में पृथ्वी के दो स्थानों से जो छ: महीने के अन्तराल पर हैं, देखा जाएगा ? 2.21 भौतिक राशियों का परिशुद्ध मापन विज्ञान की आवश्यकताएं हैं। उदाहरण के लिए, किसी शत्रु के लड़ाक़ जहाज को चाल सुनिश्चित करने के लिए बहुत ही छोटे समय-अंतरालों पर इसकी स्थिति का पता लगाने की कोई यथार्थ विधि होनी चाहिए। द्वितीय विश्व युद्ध में रेडार की खोज के पीछे वास्तविक प्रयोजन यही था । आधुनिक विज्ञान के उन भिन्न उदाहरणों को सोचिए जिनमें लंबाई, समय, द्रव्यमान आदि के परिशुद्ध मापन की आवश्यकता होती है । अन्य जिस किसी विषय में भी आप बता सकते हैं, परिशुद्धता की मात्रात्मक धारणा दीजिए । 2.22 जिस प्रकार विज्ञान में परिशुद्ध मापन आवश्यक है, उसी प्रकार अल्पविकसित विचारों तथा सामान्य प्रेक्षणों को उपयोग करने वाली राशियों के स्थूल आकलन कर सकना भी उतना ही महत्त्वपूर्ण है । उन उपायों को सोचिए जिनके द्वारा अप निम्नलिखित का अनुमान लगा सकते हैं : (जहां अनुमान लगाना कठिन है वहां राशि को उपयोग करने वाली पशियों के स्थूल आकलन कर सकना भी उतना ही महत्त्वपूर्ण है । उन उपायों को सोचिए जिनके द्वारा आप निम्नलिखित का अनुमान लगा सकते हैं : (जहां अनुमान लगाना कठिन है वहां राशि की उपरिसीमा पता लगाने का प्रयास कीजिए) । (a) मानसून की अवधि में भारत के ऊपर वर्षाधारी मेघों का कुल द्रव्यमान । (b) किसी ताथी का द्रव्यमान । (c) किसी तूफान की अवधि में वायु की चाल । (d) आपके सिर के बालों की संख्या । (e) आपकी कक्षा के कमरे में वायु के आणुओं की संख्या । 2.23 सूर्य एक ऊष्म प्लैस्मा (आयनीकृत पदार्थ) है जिसके आंतरिक क्रोड का ताप 107 K से अधिक और बाह्य पृष्ट का ताप लगभग 6000 K है । इतने अधिक ताप पर कोई भी पदार्थ ठोस या तरल प्रावस्था में नहीं रह सकता। आपको सूर्य का द्रव्यमान घनत्व किस परिसर में होने की आशा है ? क्या वह ठोसों, तरलों या गैसों के घनत्यों के परिसर में है ? क्या आपका अनुमान सही है, ते इसकी जांच आप निम्नलिखित आंकड़ों के आधार पर कर सकते हैं : सूर्य का द्रव्यमान = 2.0 × 10 ³⁰ kg; सूर्य की त्रिज्या = 7.0 × 10 ⁸ m 2.24 जब बृहस्पति ग्रह पृथ्वी से 8247 लाख किलोमीटर दूर होता है, तो इसके व्यास की कोणीय माप 35.72"	2.19	जाता है। सूर्य के परित: अपनी कक्षा में छ: महीनों के अंतराल पर पृथ्वी की अपनी, दो स्थानों को मिलानेवाली, आधार रेखा AB है। अर्थात् आधार रेखा पृथ्वी की कक्षा के व्यास ≈ 3 × 10"m के लगभग बराबर है । लेकिन, चूंकि निकटतम तारे भी इतने अधिक दूर हैं कि इतनी लंबी आधार रेखा होने पर भी वे चाप के केवल 1" (सेकंड, चाप का) की कोटि का लंबन प्रदर्शित करते हैं। खगोलीय पैमाने पर लंबाई का सुविधाजनक मात्रक पारसेक है। यह किसी पिण्ड की वह दूरी है जो पृथ्वी से सूर्य तक की दूरी के बराबर आधार रेखा के दो विपरीत किनारों से चाप के 1" का लंबन प्रदर्शित करती है। मीटरों में एक पारसेक कितना होता
जहाज की चाल सुनिश्चित करने के लिए बहुत ही छोटे समय-अंतरालों पर इसकी स्थिति का पता लगाने की कोई यथार्थ विधि होनी चाहिए। द्वितीय विश्व युद्ध में रेडार की खोज के पीछे वास्तविक प्रयोजन यही था। आधुनिक विज्ञान के उन भिन्न उदाहरणों को सोंचिए जिनमें लंबाई, समय, द्रव्यमान आदि के परिशुद्ध मापन की आवश्यकता होती है। अन्य जिस किसी विषय में भी आप बता सकते हैं, परिशुद्धता की मात्रात्मक धारणा दीजिए। 2.22 जिस प्रकार विज्ञान में परिशुद्ध मापन आवश्यक है, उसी प्रकार अल्पविकसित विचारों तथा सामान्य प्रेक्षणों को उपयोग करने वाली राशियों के स्थूल आकलन कर सकना भी उतना ही महत्त्वपूर्ण है। उन उपायों को सोंचिए जिनके द्वारा आप निम्नलिखित का अनुमान लगा सकते हैं : (जहां अनुमान लगाना कठिन है वहां राशि की उपरिसीमा पता लगाने का प्रयास कीजिए)। (a) मानसून की अवधि में भारत के ऊपर वर्षाधारी मेघों का कुल द्रव्यमान । (b) किसी हाथी का द्रव्यमान । (c) किसी तूफान की अवधि में वायु की चाल । (d) आपके सिर के बालों की संख्या । (e) आपकी कक्षा के कमरे में वायु के आगुओं की संख्या । 2.23 स्थ एक ऊष्म प्लैप्नम (आवगनेकृत पदार्थ) है जिसके आंतरिक क्रोड का ताप 10 ⁷ K से अधिक और बाह्य पृष्ठ का ताप लगभग 6000 K है। इतने अधिक ताप पर कोई भी पदार्थ ठोस या तरल प्रावस्था में नहीं रह सकता। आपको सूर्य का द्रव्यमान घनत्व किस परिसर में होने की आशा है ? क्या यह ठोसों, तरलों या गैसों के चनत्वों के परिसर में है ? क्या आपका अनुमान सही है, इसकी जांच आप निम्नलिखित आंकड़ों के आधार पर कर सकते हैं : सूर्य का द्रव्यमान = 2.0 × 10 ³⁰ kg; सूर्य की किण्या = 7.0 × 10 ⁶ m । 2.24 जब बृहस्पति ग्रह पृथ्वी से 8247 लाख किलोमीटर दूर होता है, तो इसके व्यास की कोणीय माप 35.72"	2.20	(ऐल्फा सेंटौरी नामक) तब कितना लंबन प्रदर्शित करेगा जब इसे सूर्य के परित: अपनी कक्षा में पृथ्वी के
को उपयोग करने वाली राशियों के स्थूल आकलन कर सकना भी उतना ही महत्त्वपूर्ण है । उन उपायों को सोचिए जिनके द्वारा आप निम्नलिखित का अनुमान लगा सकते हैं : (जहां अनुमान लगाना कठिन है वहां राशि की उपरिसीमा पता लगाने का प्रयास कीजिए) । (a) मानसून की अवधि में भारत के ऊपर वर्षाधारी मेघों का कुल द्रव्यमान । (b) किसी हाथी का द्रव्यमान । (c) किसी तूफान की अवधि में वायु की चाल । (d) आपके सिर के बालों की संख्या । (e) आपकी कक्षा के कमरे में वायु के अणुओं की संख्या । 2.23 सूर्य एक ऊष्म प्लैज्मा (आयनीकृत पदार्थ) है जिसके आंतरिक क्रोड का ताप 10 ⁷ K से अधिक और बाह्य पृष्ठ का ताप लगभग 6000 K है । इतने अधिक ताप पर कोई भी पदार्थ ठोस या तरल प्रावस्था में नहीं रह सकता। आपको सूर्य का द्रव्यमान घनत्व किस परिसर में होने की आशा है ? क्या यह ठोसों, तरलों या गैसों के घनत्वों के परिसर में है ? क्या आपका अनुमान सही है, इसकी जांच आप निम्नलिखित आंकड़ों के आधार पर कर सकते हैं : सूर्य का द्रव्यमान = 2.0 × 10 ³⁰ kg: सूर्य की क्रिज्या = 7.0 × 10 ⁸ m । 2.24 जब बृहस्पति ग्रह पृथ्वी से 8247 लाख किलोमीटर दूर होता है, तो इसके व्यास की कोणीय माप 35.72"	2.21	जहाज की चाल सुनिश्चित करने के लिए बहुत ही छोटे समय-अंतरालों पर इसकी स्थिति का पता लगाने की कोई यथार्थ विधि होनी चाहिए। द्वितीय विश्व युद्ध में रेडार की खोज के पीछे वास्तविक प्रयोजन यही था। आधुनिक विज्ञान के उन भिन्न उदाहरणों को सोचिए जिनमें लंबाई, समय, द्रव्यमान आदि के परिशुद्ध मापन की आवश्यकता होती है। अन्य जिस किसी विषय में भी आप बता सकते हैं, परिशुद्धता की मात्रात्मक
पृष्ठ का ताप लगभग 6000 K है । इतने अधिक ताप पर कोई भी पदार्थ ठोस या तरल प्रावस्था में नहीं रह सकता। आपको सूर्य का द्रव्यमान घनत्व किस परिसर में होने की आशा है ? क्या यह ठोसों, तरलों या गैसों के घनत्वों के परिसर में है ? क्या आपका अनुमान सही है, इसकी जांच आप निम्नलिखित आंकड़ों के आधार पर कर सकते हैं : सूर्य का द्रव्यमान = 2.0 × 10 ³⁰ kg; सूर्य की त्रिज्या = 7.0 × 10 ⁸ m । 2.24 जब बृहस्पति ग्रह पृथ्वी से 8247 लाख किलोमीटर दूर होता है, तो इसके व्यास की कोणीय माप 35.72"		को उपयोग करने वाली राशियों के स्श्रूल आकलन कर सकना भी उतना ही महत्त्वपूर्ण है । उन उपायों को सोचिए जिनके द्वारा आप निम्नलिखित का अनुमान लगा सकते हैं : (जहां अनुमान लगाना कठिन है वहां राशि की उपरिसीमा पता लगाने का प्रयास कीजिए) । (a) मानसून की अवधि में भारत के ऊपर वर्षाधारी मेघों का कुल द्रव्यमान । (b) किसी हाथी का द्रव्यमान । (c) किसी तूफान की अवधि में वायु की चाल । (d) आपके सिर के बालों की संख्या । (e) आपकी कक्षा के कमरे में वायु के अणुओं की संख्या ।
	2.23	पृष्ठ का ताप लगभग 6000 K है । इतने अधिक ताप पर कोई भी पदार्थ ठोस या तरल प्रावस्था में नहीं रह सकता। आपको सूर्य का द्रव्यमान घनत्व किस परिसर में होने की आशा है ? क्या यह ठोसों, तरलों या गैसों के घनत्वों के परिसर में है ? क्या आपका अनुमान सही है, इसकी जांच आप निम्नलिखित आंकड़ों
	2.24	

38

भौतिकी

अतिरिक्त अभ्यास

2.25 auí के समय में कोई व्यक्ति चाल v के साथ तेजी से चला जा रहा है । उसे अपने छाते को टेढ़ा करके ऊर्ध्व के साथ θ कोण बनाना पड़ता है । कोई विद्यार्थी कोण θ a v के बीच निम्नलिखित संबंध व्युत्पन्न करता है : Ian θ = v

और वह इस संबंध के औचित्य की सीमा पता लगाता है: जैसी कि आशा की जाती है यदि v →0 तो $\theta \rightarrow 01$ (हम यह मान रहे हैं कि तेज हवा नहीं चल रही है और किसी खड़े व्यक्ति के लिए वर्षा ऊर्ध्वाधरत: पड़ रही है) । क्या आप सोचते हैं कि यह संबंध सही हो सकता है? यदि ऐसा नहीं है तो सही संबंध का अनुमान लगाइए ।

2.26 यह दावा किया जाता है कि यदि बिना किसी बाधा के 100 वर्षों तक दो सीजि़यम घड़ियों को चलने दिया जाए, तो उनके समयों में केवल 0.02 s का अंतर हो सकता है । मानक सीज़ियम घड़ी द्वारा 1 s के समय अंतराल को मापने में यथार्थता के लिए इसका क्या अभिप्राय है?

2.27 एक सोडियम परमाणु का आमाप लगभग 2.5Å मानते हुए उसके माध्य द्रव्यमान घनत्व का अनुमान लगाइए। (सोडियम के परमाण्वीय द्रव्यमान तथा आवोगांद्रो संख्या के ज्ञात मान का प्रयोग कीजिए ।) इस घनत्व की क्रिस्टलीय प्रावस्था में सोडियम के घनत्व 970 kg m⁻³ के साथ तुलना कीजिए । क्या इन दोनों घनत्वों के परिमाण की कोटि समान है? यदि हां, तो क्यों?

2.28 नाभिकीय पैमाने पर लंबाई का सुविधाजनक मात्रक फर्मी है : (1 f =10⁻¹⁵m)। नाभिकीय आमाप लगभग निम्नलिखित आनुभविक संबंध का पालन करते हैं :

 $r = r_0 A^{1/3}$

जहां r नाभिक की त्रिज्या, A इसकी द्रव्यमान संख्या और r_o कोई स्थिरांक है जो लगभग 1.2 f के बराबर है। यह प्रदर्शित कीजिए कि इस नियम का अर्थ है कि विभिन्न नाभिकों के लिए नाभिकीय द्रव्यमान घनत्व लगभग स्थिर है। सोडियम नाभिक के द्रव्यमान घनत्व का आकलन कीजिए। प्रश्न 2.27 में ज्ञात किए गए सोडियम परमाणु के माध्य द्रव्यमान घनत्व के साथ इसकी तुलना कीजिए।

- 2.29 लेसर (LASER), प्रकाश के अत्यधिक तीव्र, एकवर्णी तथा एकदिश किरण-पुंज का स्रोत है । लेसर के इन गुणों का लंबी दूरियां मापने में उपयोग किया जाता है । लेसर को प्रकाश के स्रोत के रूप में उपयोग करते हुए पहले ही चंद्रमा की पृथ्वी से दूरी परिशुद्धता के साथ ज्ञात की जा चुकी है । कोई लेसर प्रकाश किरण-पुंज चंद्रमा की पृथ्व से परावर्तित होकर 2.56 s में वापस आ जाता है । पृथ्वी के परित: चंद्रमा की कक्षा की क्रिज्य कितनी है ?
- 2.30 जल के नीचे वस्तुओं को ढूंढ़ने व उनके स्थान का पता लगाने के लिए सोनार (SONAR) में पराश्रव्य तरंगों का प्रयोग होता है। कोई पनडुब्बी सोनार से सुसज्जित है। इसके द्वारा जनित अन्वेषी तरंग और शत्रु की पनडुब्बी से परावर्तित इसकी प्रतिध्वनि की प्राप्ति के बीच काल विलंब 77.0 s है। शत्रु की पनडुब्बी कितनी दूर है? (जल में ध्वनि की चाल = 1450 m s⁻¹)।
- 2.31 हमारे विश्व में आधुनिक खगोलविदों द्वारा खोजे गए सर्वाधिक दूरस्थ पिण्ड इतनी दूर हैं कि उनके द्वारा उत्सर्जित प्रकाश को पृथ्वी तक पहुंचने में अरबों वर्ष लगते हैं । इन पिंडों (जिन्हें क्वासर 'Quasar' कहा जाता है) के कई रहस्यमय लक्षण हैं जिनकी अभी तक संतोषजनक व्याख्या नहीं की जा सकी है । किसी ऐसे क्वासर की km में दूरी ज्ञात कीजिए जिससे उत्सर्जित प्रकाश को हम तक पहुंचने में 300 करोड़ वर्ष लगते हों ।
- 2.32 यह एक विख्यात तथ्य है कि पूर्ण सूर्यग्रहण की अवधि में चंद्रमा की चक्रिका सूर्य की चक्रिका को पूरी तरह ढक लेती है । इस तथ्य और उदाहरण 2.3 और 2.4 से एकत्र सूचनाओं के आधार पर चंद्रमा का लगभग व्यास ज्ञात कीजिए ।
- 2.33 इस शताब्दी के एक महान भौतिकविद् (पी.ए.एम. डिरैक) प्रकृति के मूल स्थिरांकों (नियतांकों) के ऑकिक मानों के साथ क्रीड़ा में आनंद लेते थे । इससे उन्होंने एक बहुत ही रोचक प्रेक्षण किया । परमाण्वीय भौतिकी के मूल नियतांकों (जैसे इलेक्ट्रॉन का द्रव्यमान, प्रोटॉन का द्रव्यमान तथा गुरुत्वीय नियतांकों (जैसे इलेक्ट्रॉन का द्रव्यमान, प्रोटॉन का द्रव्यमान तथा गुरुत्वीय नियतांक G) से उन्हें पता लगा कि वे एक ऐसी संख्या पर पहुंच गए हैं जिसकी विमा समय की विमा है । साथ ही, यह एक बहुत ही बड़ी संख्या थी और इसका परिमाण विश्व की वर्तमान आकर्तित आयु (~1500 करोड़ वर्ष) के करीव है । इस पुस्तक में दी गई मूल नियतांकों को सारणी के आधार पर यह देखने का प्रयास कीजिए कि क्या आप भी यह संख्या थी और इसका परिमाण विश्व की वर्तमान आकर्तित आयु (~1500 करोड़ वर्ष) के करीव है । इस पुस्तक में दी गई मूल नियतांकों की सारणी के आधार पर यह देखने का प्रयास कीजिए कि क्या आप भी यह संख्या (या और कोई अन्य रोचक संख्या जिस आप सोच सकते हैं) बना सकते हैं ? यदि विश्व की आयु तथा इस संख्या की पर कोई अन्य रोचक संख्या जिस आधार पर यह ते की स्थिरता किस प्रकार प्रा पा जिद् वर्ष के सरारणी के आधार के तथा आप भी यह संख्या (या और कोई अन्य रोचक संख्या जिस आप सोच सकते हैं) वना सकते हैं ? यदि विश्व की आयु तथा इस संख्या में सामानता महत्वपूर्ण है तो मूल नियतांकों की सियरात किस प्रकार प्रभावत होगी?

अध्याय 3

सरल रेखा में गति

- 3.1 भूमिका
- 3.2 स्थिति, पथ-लंबाई एवं विस्थापन
- 3.3 औसत वेग तथा औसत चाल
- 3.4 तात्क्षणिक वेग एवं चाल
- 3.5 त्वरण
- 3.6 एकसमान त्वरण से गतिमान वस्तु का शुद्धगतिकी संबंधी समीकरण
- 3.7 आपेक्षिक वेग

सारांश विचारणीय विषय अभ्यास अतिरिक्त अभ्यास परिशिष्ट 3.1

3.1 भूमिका

विश्व की प्रत्येक वस्तु प्रत्यक्ष या अप्रत्यक्ष रूप से गतिमान रहती है । हमारा चलना, दौड़ना, साइकिल सवारी आदि दैनिक जीवन में दिखाई देने वाली क्रियाएँ गति के कुछ उदाहरण हैं । इतना ही नहीं, निद्रावस्था में भी हमारे फेफड़ों में वायु का प्रवेश एवं निष्कासन तथा हमारी धमनियों एवं शिराओं में रुधिर का संचरण होता रहता है । हम पेड़ों से गिरते हुए पत्तों को तथा बाँध से बहते हुए पानी को देखते हैं । मोटरगाड़ी और वायुयान यात्रियों को एक स्थान से दूसरे स्थान को ले जाते हैं । पृथ्वी 24 घंटे में एक बार अपनी अक्ष के परित: घूर्णन करती है तथा वर्ष में एक बार सूर्य की परिक्रमा पूरी करती है । सूर्य अपने ग्रहों सहित हमारी आकाशगंगा नामक मंदाकिनी में विचरण करता है, तथा जो स्वयं भी स्थानीय मंदाकिनियों के समूह में गति करती है ।

इस प्रकार समय के सापेक्ष वस्तु की स्थिति में परिवर्तन को गति कहते हैं। समय के साथ स्थिति कैसे परिवर्तित होती है ? इस अध्याय में हम गति के बारे में पढ़ेंगे । इसके लिए हमें वेग तथा त्वरण की धारणा को समझना होगा । इस अध्याय में हम अपना अध्ययन वस्तु के एक सरल रेखा के अनुदिश गति तक ही सीमित रखेंगे । इस प्रकार की गति को **सरल रेखीय गति** भी कहते हैं । एकसमान त्वरित सरल रेखीय गति के लिए कुछ सरल समीकरण प्राप्त किए जा सकते हैं। अंतत: गति की आपेक्षिक प्रकृति को समझने के लिए हम आपेक्षिक गति की धारणा प्रस्तुत करेंगे ।

इस अध्ययन में हम सभी गतिमान वस्तुओं को अतिसूक्ष्म मानकर बिंदु रूप में निरूपित करेंगे । यह सन्निकटन तब तक मान्य होता है जब तक वस्तु का आकार निश्चित समय अंतराल में वस्तु द्वारा चली गई दूरी की अपेक्षा पर्याप्त रूप से कम होता है । वास्तविक जीवन में बहुत-सी स्थितियों में वस्तुओं के आमाप (साइज़) की उपेक्षा की जा सकती है और बिना अधिक त्रुटि के उन्हें एक बिंदु-वस्तु माना जा सकता है ।

शुद्धगतिकी में, हम वस्तु की गति के कारणों पर ध्यान न देकर केवल उसकी गति का ही अध्ययन करते हैं। इस अध्याय एवं अगले अध्याय में विभिन्न प्रकार की गतियों का वर्णन किया गया है। इन गतियों के कारणों का अध्ययन हम पाँचवें अध्याय में करेंगे।

3.2 स्थिति, पथ-लंबाई एवं विस्थापन

पहले आपने पढ़ा है कि किसी वस्तु की स्थिति में परिवर्तन को गति कहते हैं। स्थिति के निर्धारण के लिए एक संदर्भ बिंदु तथा अक्षों के एक समुच्चय की

40

आवश्यकता होती है। इसके लिए एक समकोणिक निर्देशांक-निकाय का चुनाव सुविधाजनक होता है। इस निकाय में तीन परस्पर लम्बवत अक्ष होते हैं जिन्हें x-, y- तथा z-अक्ष कहते हैं। इन अक्षों के प्रतिच्छेद बिंदु को मूल बिंदु (O) कहते हैं तथा यह **संदर्भ बिंदु** होता है। किसी वस्तु के निर्देशांक (x, y, z) इस निर्देशांक निकाय के सापेक्ष उस वस्तु की स्थिति निरूपित करते हैं। समय नापने के लिए इस निकाय में एक घड़ी रख देते हैं। घड़ी सहित इस निर्देशांक-निकाय को **निर्देश तंत्र** (frame of reference) कहते हैं।

जब किसी वस्तु के एक या अधिक निर्देशांक समय के साथ परिवर्तित होते हैं तो वस्तु को गतिमान कहते हैं। अन्यथा वस्तु को उस निर्देश तंत्र के सापेक्ष विरामावस्था में मानते हैं।

किसी निर्देश तंत्र में अक्षों का चुनाव स्थिति विशेष पर निर्भर करता है। उदाहरण के लिए, एक विमा में गति के निरूपण के लिए हमें केवल एक अक्ष की आवश्यकता होती है। दो/तीन विमाओं में गति के निरूपण के लिए दो/तीन अक्षों की आवश्यकता होती है।

किसी घटना का वर्णन इसके लिए चुने गए निर्देश-तंत्र पर निर्भर करता है। उदाहरण के लिए, जब हम कहते हैं कि सड़क पर कार चल रही है तो वास्तव में 'कार की गति' का वर्णन हम स्वयं से या जमीन से संलग्न निर्देश तंत्र के सापेक्ष करते हैं। यदि हम कार में बैठे किसी व्यक्ति से संलग्न निर्देश तंत्र के सापेक्ष कार की स्थिति का वर्णन करें तो कार विरामावस्था में होगी।

एक सरल रेखा में किसी वस्तु की गति के विवरण हेतु हम एक अक्ष (मान लीजिए x-अक्ष) को इस प्रकार चुन सकते हैं कि वह वस्तु के पथ के संपाती हो । इस प्रकार वस्तु की स्थिति को हम अपनी सुविधानुसार चुने गए किसी मूल बिंदु (मान लीजिए चित्र 3.1 में दर्शाए गए बिंदु O) के सापेक्ष निरूपित करते हैं । बिंदु O के दायीं ओर के निर्देशांक को हम धनात्मक तथा बायीं ओर के स्थिति-निर्देशांक को ऋणात्मक कहेंगे । इस पद्धति के अनुसार चित्र 3.1 में बिंदु P और Q के स्थिति-निर्देशांक क्रमश: +360 m और +240 m हैं । इसी प्रकार बिंदु R का स्थिति-निर्देशांक -120 m है ।

पथ-लंबाई

कल्पना कीजिए कि कोई कार एक सरल रेखा के अनुदिश गतिमान है । हम x-अक्ष इस प्रकार चुनते हैं कि यह गतिमान कार के पथ के संपाती हो । अक्ष का मूल बिंदु वह है जहाँ से कार चलना शुरू करती है अर्थात समय t=0 पर कार x=0पर थी (चित्र 3.1) । मान लीजिए कि भिन्न-भिन्न क्षणों पर कार की स्थिति बिंदुओं P, Q तथा R से व्यक्त होती है । यहाँ हम गति की दो स्थितियों पर विचार करेंगे । पहली में कार O से P तक जाती है । अत: कार द्वारा चली गई दूरी OP = +360 m है । **इस दूरी को कार द्वारा चली गई पथ-लंबाई कहते हैं । दू**सरी स्थिति में कार पहले O से P तक जाती है और फिर P से Q पर वापस आ जाती है । गति की इस अवधि में कार द्वारा चली गई पथ-लंबाई = OP + PQ = 360 m + (+120 m) = +480 m होगी। क्योंकि पथ-लंबाई में केवल परिमाण होता है दिशा नहीं, अत: यह एक अदिश राशि है (अध्याय 4 देखिए) ।

विस्थापन

यहाँ यह प्रासंगिक होगा कि हम एक दूसरी उपयोगी भौतिक राशि *विस्थापन* को वस्तु की स्थिति में परिवर्तन के रूप में परिभाषित करें । कल्पना कीजिए कि समय $t_1 = t_2$ पर वस्तु की स्थिति क्रमश: $x_1 = x_2$ है । तब समय $\Delta t (= t_2 - t_1)$ में उसका विस्थापन, जिसे हम Δx से व्यक्त करते हैं, अंतिम तथा प्रार्रभक स्थितियों के अंतर द्वारा व्यक्त किया जाता है :

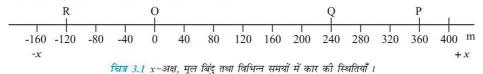
$\Delta x = x_2 - x_1$

(यहाँ हम ग्रीक अक्षर डेल्टा (∆) का प्रयोग किसी राशि में परिवर्तन को व्यक्त करने के लिए करते हैं)।

यदि $x_2 > x_1$ तो Δx धनात्मक होगा, परंतु यदि $x_2 < x_1$ तो Δx ऋणात्मक होगा । विस्थापन में परिमाण व दिशा दोनों होते हैं, ऐसी राशियों को सदिशों द्वारा निरूपित किया जाता है । आप सदिशों के विषय में अगले अध्याय में पढ़ेंगे । इस अध्याय में हम एक सरल रेखा के अनुदिश सरल गति (जिसे हम **रेखीय गति** कहते हैं) के विषय में ही पढ़ेंगे । एक-विमीय गति में केवल दो ही दिशायें होती हैं (अग्रवर्ती एवं पश्चगामी अथवा अधोगामी एवं ऊर्ध्वगामी) जिनमें वस्तु गति करती है । इन दोनों दिशाओं को हम सुगमता के लिए + और - संकेतों से व्यक्त कर सकते हैं । उदाहरण के लिए, यदि कार स्थिति O से P पर पहुँचती है, तो उसका विस्थापन

$\Delta x = x_2 - x_1 = (+360 \text{ m}) - 0 \text{ m} = +360 \text{ m}$

होगा। इस विस्थापन का परिमाण 360 m है तथा इसकी दिशा x की धनात्मक दिशा में होगी जिसे हम + संकेत से चिह्नित करेंगे। इसी प्रकार कार का P से Q तक का विस्थापन 240 m – 360 m = –120 m होगा। ऋणात्मक चिह्न विस्थापन की दिशा को इंगित करता है । अतएव, वस्तु की एक-विमीय गति के विवरण के लिए सदिश संकेत का उपयोग आवश्यक नहीं होता है ।



भौतिकी

सरल रेखा में गति

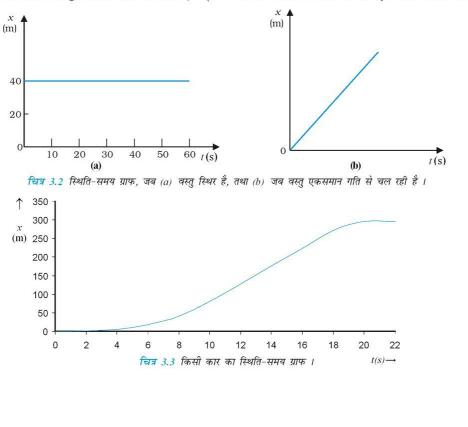
विस्थापन का परिमाण गतिमान वस्तु द्वारा चली गई पथ-लंबाई के बराबर हो भी सकता है और नहीं भी हो सकता है । उदाहरण के लिए, यदि कार स्थिति O से चल कर P पर पहुँच जाए, तो पथ-लंबाई = +360 m तथा विस्थापन = +360 m होगा । यहाँ विस्थापन का परिमाण (360 m) पथ-लंबाई (360 m) के बराबर है । परंतु यदि कार O से चलकर P तक जाए और फिर Q पर वापस आ जाए तो, पथ-लंबाई = (+360 m) + (+120 m) = +480 m होगी परंतु विस्थापन = (+240 m) – (0 m) = +240 m होगा । इस बार विस्थापन का परिमाण (240 m) कार द्वारा चली गई पथ-लंबाई (480 m) के बराबर नहीं (वास्तव में कम) है ।

विस्थापन का परिमाण गति की किसी अवधि के लिए शून्य भी हो सकता है जबकि तदनुरूप पथ-लंबाई **शून्य नहीं** है। उदाहरण के लिए, चित्र 3.1 में यदि कार O से चल कर P तक जाए और पुन: O पर वापस आ जाए तो कार की अंतिम स्थिति प्रारंभिक स्थिति के संपाती हो जाती है और विस्थापन शून्य हो जाता है । परंतु कार की इस पूरी यात्रा के लिए कुल पथ-लंबाई OP + PO = +360 m + 360 m = +720 m होगी ।

जैसा कि आप पहले पढ़ चुके हैं किसी भी वस्तु की गति को स्थिति-समय ग्राफ द्वारा व्यक्त किया जा सकता है । इस प्रकार के ग्राफ ऐसे सशक्त साधन होते हैं, जिनके माध्यम से वस्तु की गति के विभिन्न पहलुओं का निरूपण एवं विश्लेषण आसानी से किया जा सकता है । किसी सरल रेखा (जैसे– x-अक्ष) के अनुदिश गतिमान वस्तु के लिए समय के साथ केवल x-निर्देशांक ही परिवर्तित होता है । इस प्रकार हमें x - t ग्राफ प्राप्त होता है । हम सर्वप्रथम एक सरल स्थिति पर विचार करेंगे, जिसमें वस्तु उदाहरणार्थ, एक कार x = 40 m पर स्थित है । ऐसी वस्तु के लिए स्थिति-समय (x- t) ग्राफ समय-अक्ष के समांतर एक सीधी सरल रेखा होता है जैसा कि चित्र 3.2(a) में दिखाया गया है ।

यदि कोई वस्तु समान समय अंतराल में समान दूरी तय करती है, तो उस वस्तु की गति **एकसमान गति** कहलाती है। इस प्रकार की गति का स्थिति-समय ग्राफ चित्र 3.2(b) में दिखलाया गया है।

अब हम उस कार की गति पर विचार करेंगे जो मूल बिंदु O से t = 0 s पर विरामावस्था से चलना प्रारंभ करती है । इसकी चाल उत्तरोत्तर t = 10 s तक बढ़ती जाती है । इसके बाद वह t = 18 s तक एकसमान चाल से चलती है । इस समय इसमें ब्रेक लगाया जाता है जिसके परिणामस्वरूप वह t = 20 s पर और x = 296 m पर रुक जाती है । ऐसी कार का स्थिति-समय



Downloaded from https:// www.studiestoday.com

41

42

ग्राफ चित्र 3.3 में दिखाया गया है । हम इस ग्राफ की चर्चा इसी अध्याय में आगे आने वाले कुछ खंडों में पुन: करेंगे ।

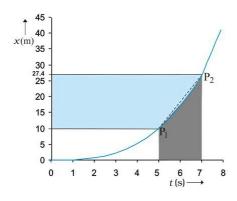
3.3 औसत वेग तथा औसत चाल

जब कोई वस्तु गतिमान होती है तो समय के साथ-साथ उसकी स्थिति परिवर्तित होती है । प्रश्न उठता है कि समय के साथ कितनी तेजी से वस्तु की स्थिति परिवर्तित होती है तथा यह परिवर्तन किस दिशा में होता है ? इसके विवरण के लिए हम एक राशि परिभाषित करते हैं जिसे **औसत वेग** कहा जाता है । किसी वस्तु की स्थिति में परिवर्तन अथवा विस्थापन (Δx) को समय अंतराल (Δt) द्वारा विभाजित करने पर औसत वेग प्राप्त होता है । इसे \bar{v} से चिह्नित करते हैं :

$$\overline{v} = \frac{x_2 - x_1}{t_2 - t_1} = \frac{\Delta x}{\Delta t}$$
(3.1)

यहां x_1 , आरंभिक समय t_1 पर तथा x_2 अंतिम समय t_2 पर, बस्तु की स्थिति को व्यक्त करता है । यहाँ वेग के प्रतीक (υ) के ऊपर लगाई गई 'रेखा' वेग के औसत मान को व्यक्त करती है। किसी राशि के औसत मान को दर्शाने की यह एक मानक पद्धति है । वेग का SI मात्रक m/s अथवा m s⁻¹ है यद्यपि दैनिक उपयोगों में उसके लिए km/h का भी प्रयोग होता है।

विस्थापन की भाँति माध्य-वेग भी एक सदिश राशि है । इसमें दिशा एवं परिमाण दोनों समाहित होते हैं । परंतु जैसा कि हम पीछे स्पष्ट कर चुके हैं, यदि वस्तु एक सरल रेखा में गतिमान हो तो उसके दिशात्मक पक्ष को + या - चिह्नों द्वारा प्रकट कर सकते हैं । इसलिए इस अध्याय में वेग के लिए हम सदिश संकेतन का उपयोग नहीं करेंगे ।



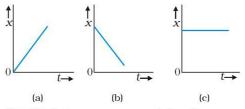
चित्र 3.4 औसत चाल सरल रेखा P,P, की प्रवणता है ।

चित्र 3.3 में दर्शाई गई कार की गति के लिए *x*-*t* ग्राफ का t = 0 s तथा t = 8 s के बीच के भाग को बड़ा करके चित्र 3.4 में दिखाया गया है । जैसा कि आलेख से स्पष्ट है, t = 5 s तथा t = 7 s के मध्य समय अंतराल में कार का औसत–वेग होगा:

$$\overline{v} = \frac{x_2 - x_1}{t_2 - t_1} = \frac{(27.4 - 10.0) \,\mathrm{m}}{(7 - 5) \,\mathrm{s}} = 8.7 \,\mathrm{m \, s^{-1}}$$

यह मान चित्र 3.4 में दर्शाई गई सरल रेखा P_1P_2 की प्रवणता के बराबर होगा । यह सरल रेखा कार की प्रारंभिक स्थिति P_1 को उसकी अंतिम स्थिति P_2 से मिलाती है ।

औसत वेग का ऋणात्मक या धनात्मक होना विस्थापन के चिह्न पर निर्भर करता है । यदि विस्थापन शून्य होगा तो औसत वेग का मान भी शून्य होगा । धनात्मक तथा ऋणात्मक वेग से चलती हुई वस्तु के लिए x-t ग्राफ क्रमश: चित्र 3.5(a) तथा चित्र 3.5(b) में दर्शाए गए हैं । किसी स्थिर वस्तु के लिए x-t ग्राफ चित्र 3.5(c) में दर्शाया गया है ।



चित्र 3.5 स्थिति-समय ग्राफ उस वस्तु के लिए जो (a) धनात्मक वेग से गतिमान है, (b) ऋणात्मक वेग से गतिमान है, तथा (c) विरामावस्था में है।

औसत वेग को परिभाषित करने के लिए केवल विस्थापन का ज्ञान ही आवश्यक होता है। हम यह देख चुके हैं कि विस्थापन का परिमाण वास्तविक पथ-लंबाई से भिन्न हो सकता है। वास्तविक पथ पर वस्तु की गति की दर के लिए हम एक दूसरी राशि को प्रयुक्त करते हैं जिसे **औसत चाल** कहते हैं।

वस्तु की यात्रा की अवधि में चली गई कुल पथ-लंबाई एवं इसमें लगे समय के भागफल को **औसत चाल** कहते हैं।

औसत चाल =
$$\frac{ संपूर्ण पथ - लंबाई}{ संपूर्ण समयावधि}$$
 (3.2)

औसत चाल का वहीं मात्रक (m s⁻¹) होता है जो वेग का होता है । परंतु औसत चाल से यह पता नहीं चल पाता कि वस्तु किस दिशा में गतिमान है । इस दृष्टिकोण से औसत चाल सदैव धनात्मक ही होती है (जबकि औसत वेग धनात्मक या ऋणात्मक

भौतिकी

सरल रेखा में गति

कुछ भी हो सकता है)। यदि वस्तु एक सरल रेखा के अनुदिश गतिमान है और केवल एक ही दिशा में चलती है तो विस्थापन का परिमाण कुल पथ-लंबाई के बराबर होगा । ऐसी परिस्थितियों में वस्तु के औसत वेग का परिमाण उसकी औसत चाल के बराबर होगा । परंतु यह बात हमेशा सही नहीं होगी । यह आप उदाहरण 3.1 में देखेंगे ।

उदाहरण 3.1 कोई कार एक सरल रेखा (मान लीजिए चित्र 3.1 में रेखा OP) के अनुदिश गतिमान है । कार O से चलकर 18 s में P तक पहुंचती है, फिर 6.0 s में स्थिति Q पर वापस आ जाती है । कार के औसत वेग एवं औसत चाल की गणना कीजिए, जब (a) कार O से P तक जाती है, और (b) जब वह O से P तक जा कर पुन: Q पर वापस आ जाती है ।

हल (a)

പ്ര

औसत वेग =
$$\frac{fat (2000 + 1)}{R}$$

अथवा $\overline{v} = \frac{+360 \text{ m}}{18 \text{ s}} = +20 \text{ m s}^{-1}$
औसत चाल = $\frac{-48 \text{ g} (t)}{R}$
= $\frac{360 \text{ m}}{18 \text{ s}} = 20 \text{ m s}^{-1}$

अत: इस स्थिति में औसत चाल का मान औसत वेग के परिमाण के बराबर है ।

(b)
औसत बेग =
$$\frac{fat (2000 + 100)}{t (1000 + 100)} = \frac{fat (2000 + 100)}{(1000 + 100)} = \frac{fat (2000 + 100)}{(1000 + 100)} = \frac{fat (2000 + 100)}{(1000 + 100)} = \frac{fat (2000 + 100)}{24 \text{ s}}$$

= 200 m s⁻¹

अत: इस स्थिति में औसत चाल का मान औसत वेग के परिमाण के बराबर नहीं है । इसका कारण कार की गति के दौरान गति में दिशा परिवर्तन है जिसके फलस्वरूप पथ-लंबाई विस्थापन के परिमाण से अधिक है । इससे स्पष्ट है कि वस्तु की चाल सामान्यतया वेग के परिमाण से अधिक होती है । यदि उदाहरण 3.1 में कार स्थिति O से P बिंदु तक जाए तथा उसी समय अंतराल में वह O स्थिति पर वापस आ जाए तो कार की माध्य चाल 20 m s⁻¹ होगी, परंतु उसका औसत वेग शून्य होगा!

3.4 तात्क्षणिक वेग एवं चाल

 $=\frac{\mathrm{d}x}{-}$

जैसा कि हम पढ़ चुके हैं कि औसत वेग से हमें यह ज्ञात होता है कि कोई वस्तु किसी दिए गए समय अंतराल में किस गति से चल रही है, किन्तु इससे यह पता नहीं चल पाता कि इस समय अंतराल के भिन्न-भिन्न क्षणों पर वह किस गति से चल रही है। अत: किसी क्षण t पर वेग के लिए हम तात्क्षणिक वेग या केवल वेग v को परिभाषित करते हैं ।

गतिमान वस्तु का तात्क्षणिक वेग उसके औसत वेग के बराबर होगा यदि उसके दो समयों (t तथा $t + \Delta t$) के बीच का अंतराल (Δt) अनन्त: सूक्ष्म हो । गणितीय विधि से हम इस कथन को निम्न प्रकार से व्यक्त करते हैं-

$$v = \lim_{\Delta \to 0} \frac{\Delta x}{\Delta t}$$
(3.3a)

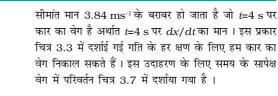
यहाँ प्रतीक $\lim_{M\to 0}$ का तात्पर्य उसके दायीं ओर स्थित राशि (जैसे $\frac{\Delta x}{\Delta t}$) का वह मान है जो Δt के मान को शून्य की ओर ($\Delta t \rightarrow 0$) प्रवृत्त करने पर प्राप्त होगा । कलन गणित की भाषा में समीकरण (3.3a) में दायीं ओर की राशि $\left(\frac{dx}{dt}\right) x$ का tके सापेक्ष अवकलन गुणांक है। (परिशिष्ट 3.1 देखिए)। यह गुणांक उस क्षण पर वस्तु की स्थिति परिवर्तन की दर होती है ।

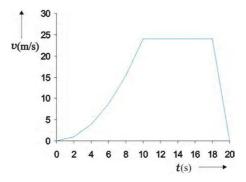
किसी क्षण पर वस्तु का वेग निकालने के लिए हम समीकरण (3.3a) का उपयोग कर सकते हैं । इसके लिए **ग्राफिक** या **गणितीय विधि** को प्रयोग में लाते हैं । मान लीजिए कि हम चित्र (3.3) में निरूपित गतिमान कार का वेग t = 4 s (बिंदु P) पर निकालना चाहते हैं । गणना की आसानी के लिए इस चित्र को चित्र 3.6 में अलग पैमाना लेकर पुन: खींचा गया है। पहले हम t = 4 s को केंद्र में ख़कर Δt को 2 s लें । औसत वेग की परिभाषा के अनुसार सरल रेखा P₁P₂ (चित्र 3.6) की प्रवणता 3 s से 5 s के अंतराल में वस्तु के औसत वेग को व्यक्त करेगी । अब हम Δt का मान 2 s से घटाकर 1 s कर देते हैं तो P₁P₂ रेखा Q₁Q₂ हो जाती है और इसकी प्रवणता 3.5 s से 4.5 s अंतराल में औसत वेग का मान देगी । अंतत: सीमांत मान

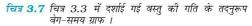
Downloaded from https:// www.studiestoday.com

43

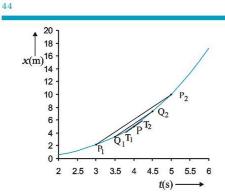
भौतिकी







यहाँ यह बात ध्यान देने योग्य है कि कस्तु का तात्क्षणिक वेग निकालने के लिए ग्राफिक विधि सदैव सुविधाजनक नहीं होती है । इस विधि (ग्राफिक विधि) में हम गतिमान वस्तु के स्थिति-समय ग्राफ को सावधानीपूर्वक खींचते हैं तथा Δt को उत्तरोत्तर कम करते हुए वस्तु के औसत वेग (\overline{v}) की गणना करते जाते हैं । भिन्न-भिन्न क्षणों पर वस्तु का वेग निकालना तब बहुत आसान हो जाता है जब विभिन्न समयों पर हमारे पास वस्तु की स्थिति के पर्याप्त आँकड़े उपलब्ध हों अथवा वस्तु की स्थिति का समय के फलन के रूप में हमारे पास यथार्थ व्यंजक उपलब्ध हो । ऐसी स्थिति में उपलब्ध आँकड़ों का उपयोग करते हुए समय अंतराल Δt को क्रमश: सूक्ष्म करते हुए $\Delta x/\Delta t$ का मान निकालते जाएँगे और अंतत: सारणी 3.1 में दर्शाई गई विधि



चित्र 3.6 स्थिति-समय ग्राफ से वेग ज्ञात करना । t = 4 s पर वेग उस क्षण पर ग्राफ की स्पर्श रेखा की प्रवणता है ।

 $\Delta t \rightarrow 0$ की परिस्थिति में रेखा P,P, स्थिति-समय वक्र के बिंदु P पर स्पर्श रेखा हो जाती है । इस प्रकार t = 4 s क्षण पर कार का वेग उस बिंदु पर खींची गई स्पर्श रेखा की प्रवणता के बराबर होगा । यद्यपि ग्राफिक विधि से इसे प्रदर्शित करना कुछ कठिन है तथापि यदि इसके लिए हम गणितीय विधि का उपयोग करें तो सीमांत प्रक्रिया आसानी से समझी जा सकती **है।** चित्र 3.6 में खींचे गए ग्राफ के लिए $x = 0.8 t^3$ है। सारणी 3.1 में t=4 s को केंद्र में रखकर $\Delta t=2.0$ s, 1.0 s, 0.5 s, 0.1 s तथा 0.01 s के लिए $\Delta x / \Delta t$ के मूल्यों को दर्शाया गया है । दूसरे और तीसरे कॉलम में $t_{,}(=t-\Delta t/2)$ तथा $t_{o}(=t-\Delta t/2)$ और चौथे एवं पाँचवें कॉलम में x के तदनुरूप मानों अर्थात $x(t_1) = 0.08 t_1^3$ तथा $x(t_2) = 0.03 t_2^3$ को दिखलाया गया है। छठे कॉलम में अंतर $\Delta x = x(t_0) - x(t_1)$ को तथा अंतिम कॉलम में Δx व Δt के अनुपात को व्यक्त किया गया है । यह अनुपात प्रथम कॉलम में अंकित ∆t के भिन्न-भिन्न मानों के संगत औसत वेग का मान है।

सारणी 3.1 से स्पष्ट है कि जैसे-जैसे ∆t का मान 2.0 s से घटाते-घटाते 0.01 s करते हैं तो औसत वेग अंतत:

Δt (s)	<i>t</i> ₁ (s)	t ₂ (8)	$\begin{array}{c} \mathbf{x}(t_{j}) \\ \mathbf{(m)} \end{array}$	$x(t_2)$ (m)	Δx (m)	$\frac{\Delta x/\Delta t}{(\mathbf{m} \ \mathbf{s}^{-1})}$
2.0	3.0	5.0	2.16	10.0	7.84	3.92
1.0	3.5	4.5	3.43	7.29	3.86	3.86
0.5	3.75	4.25	4.21875	6.14125	1.9225	3.845
0.1	3.95	4.05	4.93039	5.31441	0.38402	3.8402
0.01	3.995	4.005	5.100824	5.139224	0.0384	3.8400

firm fi	2 1	1 - 1 -	+	for	$\Delta x / \Delta t$	TIT	minia	111-1	
1107117	3.1	1-48	42	icity	$\Delta A / \Delta I$	401	CHHIC	1	

सरल रेखा में गति

के अनुसार $\Delta x/\Delta t$ का सीमांत मान प्राप्त कर लेंगे । अन्यथा किसी दिए गए व्यंजक के लिए अवकल गणित का प्रयोग करके गतिमान वस्तु के भिन्न-भिन्न क्षणों के लिए dx/dt की गणना कर लेंगे जैसा कि उदाहरण 3.2 में बताया गया है ।

• **उदाहरण 3.2** x-अक्ष के अनुदिश किसी गतिमान वस्तु की स्थिति निम्नलिखित सूत्र से व्यक्त की जाती है : $x=a+bt^2$ | यहाँ $a=8.5 \text{ m}, b=2.5 \text{ m s}^{-2}$ तथा समय t को सेकंड में व्यक्त किया गया है | t=0 s तथा t=2.0 s क्षणों पर वस्तु का वेग क्या होगा ? t=2.0 s तथा t=4.0 s के मध्य के समय अंतराल में वस्तु का औसत वेग क्या होगा ?

हल अवकल गणित की पद्धति के अनुसार वस्तु का वेग

$$v = \frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}t} = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(a + bt^2 \right) = 2bt = 5.0 \ t \ \mathrm{m} \ \mathrm{s}^{-1}$$

t =0 s क्षण के लिए υ = 0 m/s, तथा t =2.0 s समय पर, υ =10 m s^{-1}

औसत वेग =
$$\frac{x(t_2) - x(t_1)}{t_2 - t_1} = \frac{x(4.0) - x(2.0)}{4.0 - 2.0}$$

= $\frac{(a + 16b) - (a + 4b)}{2.0} = 6.0b$
= $6.0 \times 2.5 = 15 \text{ m s}^{-1}$

चित्र 3.7 से यह स्पष्ट है कि t=10 s से 18 s के मध्य वेग स्थिर रहता है । t=18 s से t=20 s के मध्य यह एकसमान रूप से घटता जाता है जबकि t=0 s से t=10 s के बीच यह बढ़ता जाता है । ध्यान दीजिए कि एकसमान गति में हर समय (तात्क्षणिक) वेग का वही मान होता है जो औसत वेग का होता है।

तात्क्षणिक चाल या केवल चाल गतिमान वस्तु के वेग का परिमाण है । उदाहरण के तौर पर, वेग + 24.0 m s⁻¹ तथा -24.0 m s^{-1} दोनों में प्रत्येक का परिमाण 24.0 m s⁻¹ होगा। यहाँ यह तथ्य ध्यान में रखना है कि जहाँ किसी सीमित समय अंतराल में वस्तु की औसत चाल उसके औसत वेग के परिमाण के या तो बराबर होती है या उससे अधिक होती है वहीं किसी क्षण पर वस्तु की तात्क्षणिक चाल उस क्षण पर उसके तात्क्षणिक वेग के परिमाण के बराबर होती है । ऐसा क्यों होता है ?

3.5 त्वरण

सामान्यत: वस्तु की गति की अवधि में उसके वेग में परिवर्तन होता रहता है । वेग में हो रहे इस परिवर्तन को कैसे व्यक्त करें । वेग में हो रहे इस परिवर्तन को समय के सापेक्ष व्यक्त करना चाहिए या दूरी के सापेक्ष ? यह समस्या गैलीलियो के समय भी थी । गैलीलियो ने पहले सोचा कि वेग में हो रहे परिवर्तन की इस दर को दूरी के सापेक्ष व्यक्त किया जा सकता है परंतु जब उन्होंने मुक्त रूप से गिरती हुई तथा नत समतल पर गतिमान बस्तुओं की गति का विधिवत् अध्ययन किया तो उन्होंने पाया कि समय के सापेक्ष वेग परिवर्तन की दर का मान मुक्त रूप से गिरती हुई वस्तुओं के लिए, स्थिर रहता है जबकि दूरी के सापेक्ष वस्तु का वेग परिवर्तन स्थिर नहीं रहता वरन जैसे-जैसे गिरती हुई वस्तु की दूरी बढ़ती जाती है वैसे-वैसे यह मान घटता जाता हे। इस अध्ययन ने त्वरण की वर्तमान धारणा को जन्म दिया जिसके अनुसार त्वरण को हम समय के सापेक्ष वेग परिवर्तन के रूप में परिभाषित करते हैं ।

जब किसी वस्तु का वेग समय के सापेक्ष बदलता है तो हम कहते हैं कि उसमें त्वरण हो रहा है । वेग में परिवर्तन तथा तत्संबंधित समय अंतराल के अनुपात को हम औसत त्वरण कहते हैं । इसे \bar{a} से प्रदर्शित करते हैं :

$$\overline{a} = \frac{v_2 - v_1}{t_2 - t_1} = \frac{\Delta v}{\Delta t}$$
(3.4)

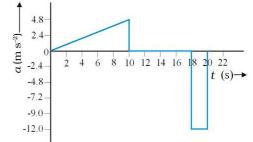
यहां t_1 , t_2 क्षणों पर वस्तु का वेग क्रमश: v_1 तथा v_2 है । यह एकांक समय में वेग में औसत परिवर्तन होता है । त्वरण का SI मात्रक m s⁻² है ।

वेग-समय (v-t) ग्राफ से हम वस्तु का औसत त्वरण निकाल सकते हैं । यह इस प्रकार के ग्राफ में उस सरल रेखा की प्रवणता के बराबर होता है जो बिंदु (v_2 , t_2) को बिंदु (v_1 , t_1) से जोड़ती है । नीचे के उदाहरण में चित्र 3.7 में दर्शाई गई गति के भिन्न-भिन्न समय अंतरालों में हमने वस्तु का औसत त्वरण निकाला है :

0 s - 10 s
$$\overline{a} = \frac{(24 - 0) \text{ m s}^{-1}}{(10 - 0) \text{ s}} = 2.4 \text{ m s}^{-2}$$

10 s - 18 s
$$\overline{a} = \frac{(24 - 24) \text{ m s}^{-1}}{(18 - 10) \text{ s}} = 0 \text{ m s}^{-2}$$

18 s - 20 s
$$\overline{a} = \frac{(0-24) \text{ m s}^{-1}}{(20-18) \text{ s}} = -12 \text{ m s}^{-2}$$



चित्र 3.8 चित्र 3.3 में दर्शाई गति के संगत समय के फलन के रूप में वस्तू का त्वरण ।

45

46

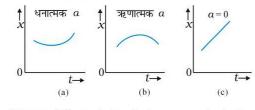
तात्क्षणिक त्वरण : जिस प्रकार हमने पूर्व में तात्क्षणिक वेग की व्याख्या की है, उसी प्रकार हम तात्क्षणिक त्वरण को भी परिभाषित करते हैं। वस्तु के तात्क्षणिक त्वरण को a से चिह्नित करते हैं, अर्थात

$$a = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta v}{\Delta t} = \frac{\mathrm{d}v}{\mathrm{d}t}$$
(3.5)

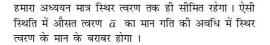
 $\upsilon-t$ ग्राफ में किसी क्षण वस्तु का त्वरण उस क्षण वक्र पर खींची गई स्पर्श रेखा की प्रवणता के बराबर होता है । चित्र 3.7 में दर्शाए गए $\upsilon-t$ वक्र में प्रत्येक क्षण के लिए त्वरण प्राप्त कर सकते हैं । परिणामस्वरूप उपलब्ध $\alpha-t$ वक्र चित्र 3.8 में दिखाया गया है । चित्र से स्पष्ट है कि 0 s से 10 s की अवधि में त्वरण असमान है । 10 s–18 s के मध्य यह शून्य है जबकि 18 s तथा 20 s के बीच यह स्थिर है तथा इसका मान $-12~{\rm m~s^{-2}}$ है । जब त्वरण एकसमान होता है तो यह स्पष्ट है कि वह उस अवधि में औसत त्वरण के बराबर होता है।

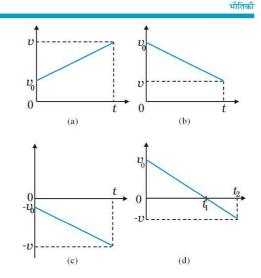
चूँकि वेग एक सदिश राशि है जिसमें दिशा एवं परिमाण दोनों होते हैं अतएव वेग परिवर्तन में इनमें से कोई एक अथवा दोनों निहित हो सकते हैं । अत: या तो चाल (परिमाण) में परिवर्तन, दिशा में परिवर्तन अथवा इन दोनों में परिवर्तन से त्वरण का उद्भव हो सकता है । वेग के समान ही त्वरण भी धनात्मक, ऋणात्मक अथवा शून्य हो सकता है । इसी प्रकार के त्वरण संबंधी स्थिति-समय ग्राफों को चित्रों 3.9 (a), 3.9 (b) तथा 3.9 (c) में दर्शाया गया है । चित्रों से स्पष्ट है कि धनात्मक त्वरण के लिए x-t ग्राफ ऊपर की ओर वक्रित है । शून्य त्वरण के लिए x-t ग्राफ एक सरल रेखा है । अभ्यास के लिए चित्र 3.3 में दर्शाई गई गति के उन तीनों भागों को पहचानिए जिनके लिए त्वरण +a, -a अथवा शून्य है ।

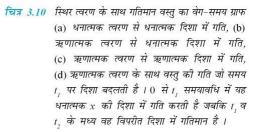
यद्यपि गतिमान वस्तु का त्वरण समय के साथ-साथ बदल सकता है, परंतु सुविधा के लिए इस अध्याय में गति संबंधी



चित्र 3.9 ऐसी गति के लिए स्थिति-समय ग्राफ जिसके लिए (a) त्वरण धनात्मक है, (b) त्वरण ऋणात्मक है तथा (c) त्वरण शून्य है।







यदि क्षण t=O पर वस्तु का वेग v_0 तथा t क्षण पर उसका वेग v हो, तो त्वरण $a = \overline{a} = \frac{v - v_0}{t - O}$ होगा ।

अतएव.
$$v = v_a + at$$

अब हम यह देखेंगे कि कुछ सरल उदाहरणों में वेग-समय ग्राफ कैसा दिखलाई देता है । चित्र 3.10 में स्थिर त्वरण के लिए चार अलग-अलग स्थितियों में *v-t* ग्राफ दिखाए गए हैं:

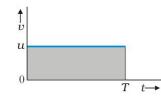
(3.6)

- (a) कोई वस्तु धनात्मक दिशा में धनात्मक त्वरण से गतिमान है । उदाहरणार्थ, चित्र 3.3 में t = 0 s से t = 10 s के बीच की अवधि में कार की गति ।
- (b) कोई वस्तु धनात्मक दिशा में ऋणात्मक त्वरण से गतिमान है । उदाहरणार्थ, चित्र 3.3 में t = 18 s से t = 20 s के बीच की अवधि में कार की गति ।
- (c) कोई वस्तु ऋणात्मक दिशा में ऋणात्मक त्वरण से गतिमान है । उदाहरणार्थ, चित्र 3.1 में O से x की ऋण दिशा में त्वरित होती कार ।
- (d) कोई वस्तु पहले t₁ समय तक धनात्मक दिशा में चलती है और फिर ऋणात्मक दिशा में ऋणात्मक त्वरण के साथ

सरल रेखा में गति

गतिमान है । उदाहरण के लिए, चित्र 3.1 में कार का t_1 समय तक O से बिंदु Q तक मंदन के साथ जाना, फिर, मुड़कर उसी ऋणात्मक त्वरण के साथ t_2 समय तक चलते रहना है ।

किसी गतिमान वस्तु के वेग-समय ग्राफ का एक महत्त्वपूर्ण लक्षण है कि v-t ग्राफ के अंतर्गत आने वाला क्षेत्रफल वस्तु का विस्थापन व्यक्त करता है। इस कथन को सामान्य उपपत्ति के लिए अवकल गणित को आवश्यकता पड़ती है तथापि सुगमता के लिए एक स्थिर वेग u से गतिमान वस्तु पर विचार करके इस कथन की सत्यता प्रमाणित कर सकते हैं। इसका वेग-समय ग्राफ चित्र 3.11 में दिखाया गया है ।



चित्र 3.11 v-t ग्राफ के अंतर्गत आने वाला क्षेत्रफल वस्तु द्वारा निश्चित समय अंतराल में विस्थापन व्यक्त करता है।

चित्र में *v-t* वक्र समय अक्ष के समांतर एक सरल रेखा है । t=0 से t=T के मध्य इस रेखा के अंतर्गत आने वाला क्षेत्रफल उस आयत के क्षेत्रफल के बराबर है जिसकी ऊँचाई u तथा आधार T है । अतएव क्षेत्रफल $= u \times T = uT$, जो इस समय में वस्तु के विस्थापन को व्यक्त करता है । कोई क्षेत्रफल दूरी के बराबर कैसे हो सकता है ? सोचिए ! दोनों निर्देशांक अक्षों के अनुदिश जो राशियाँ अंकित की गई हैं, यदि आप उनकी विमाओं पर ध्यान देंगे तो आपको इस प्रश्न का उत्तर मिल जाएगा।

ध्यान दीजिए कि इस अध्याय में अनेक स्थानों पर खींचे गए *x-t, v-t* तथा *a-t* ग्राफों में कुछ बिंदुओं पर तीक्ष्ण मोड़ हैं । इसका आशय यह है कि दिए गए फलनों का इन बिंदुओं पर अवकलन नहीं निकाला जा सकता । परंतु किसी वास्तविक परिस्थिति में सभी ग्राफ निष्कोण वक्र होंगे और उनके सभी बिंदुओं पर फलनों का अवकलन प्राप्त किया जा सकता है।

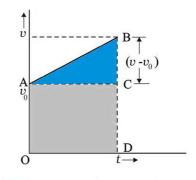
इसका अभिप्राय है कि वेग तथा त्वरण किसी क्षण सहसा नहीं बदल सकते। परिवर्तन सदैव सतत होता है।

3.6 एकसमान त्वरण से गतिमान वस्तु का शुद्धगतिकी संबंधी समीकरण

अब हम एकसमान त्वरण 'a' से गतिमान वस्तु के लिए कुछ गणितीय समीकरण व्युत्पन्न कर सकते हैं जो पाँचों राशियों को किसी प्रकार एक दूसरे से संबंधित करते हैं। ये राशियाँ हैं: विस्थापन (x), लिया गया समय (t), t = 0 समय पर वस्तु का प्रार्रोभक वेग (v), समय t बीत जाने पर ओंतम वेग (v), तथा त्वरण (a) । हम पहले ही v, और v के मध्य एक समीकरण (3.6) प्राप्त कर चुके हैं जिसमें एकसमान त्वरण α तथा समय t निहित हैं । यह समीकरण है :

47

 v = v_o + at (3.6)
 इस समीकरण को चित्र 3.12 में ग्राफ के रूप में निरूपित किया गया है ।



चित्र 3.12 एकसमान त्वरण से गतिमान वस्तु के लिए v-t वक्र के नीचे का क्षेत्रफल ।

इस वक्र के अंतर्गत आने वाला क्षेत्रफल :

0 से t समय के बीच का क्षेत्रफल = त्रिभुज ABC का क्षेत्रफल + आयत OACD का क्षेत्रफल

$$=\frac{1}{2}(v-v_0)t+v_0t$$

जैसे कि पहले स्पष्ट किया जा चुका है, *v-t* ग्राफ के अंतर्गत आने वाला क्षेत्रफल वस्तु का विस्थापन होता है। अत: वस्तु का विस्थापन *x* होगा:

$$x = \frac{1}{2} (v - v_0) t + v_0 t \tag{3.7}$$

परंतु $v - v_0 = at$

अत:
$$x = \frac{1}{2} \alpha t^2 + v_0 t$$

अथवा $x = v_0 t + \frac{1}{2} \alpha t^2$

समीकरण (3.7) को हम निम्न प्रकार भी लिख सकते हैं

$$x = \frac{v + v_0}{2}$$
$$= \bar{v}.t$$

(3.9a)

(3.8)

48

 $\overline{v} = \frac{v + v_0}{2}$ (मात्र स्थिर त्वरण के लिए)

(3.9b)समीकरण (3.9a) तथा (3.9b) का अभिप्राय है कि वस्तु का विस्थापन x माध्य वेग $\bar{\upsilon}$ से होता है जो प्रारंभिक एवं अंतिम वेगों के समांतर माध्य के बराबर होता है ।

समीकरण (3.6) से $t = (v - v_0)/a$ । यह मान समीकरण (3.9a) में रखने पर

$$x = \overline{v} t = \frac{v + v_0}{2} \cdot \frac{v - v_0}{a} = \frac{v^2 - v_0^2}{2a}$$
$$v^2 = v_0^2 + 2ax$$
(3.10)

यदि हम समीकरण (3.6) से t का मान समीकरण (3.8) में रख दें तो भी उपरोक्त समीकरण को प्राप्त किया जा सकता है। इस प्रकार पांचों राशियों $v_0 v. a. t$ तथा x के बीच संबंध स्थापित करनेवाले हमें तीन महत्त्वपूर्ण समीकरण प्राप्त हुए-

$$v = v_0 + at$$

$$x = v_0 t + \frac{1}{2}at^2$$

$$v^2 = v_0^2 + 2ax$$
(3.11a)

ये सभी एकसमान त्वरित सरल रेखीय गति के शुद्धगतिक समीकरण हैं ।

व्यंजक (3.11a) में जो समीकरण दिए गए हैं, उसकी व्यूत्पत्ति के लिए हमने माना है कि क्षण t = 0 पर वस्तु की स्थिति O है (अर्थात् x = 0) । परंतु यदि हम यह मान लें कि क्षण t = 0 पर वस्तु की स्थिति शून्य न हो, वरन् अशून्य यानी x₀ हो तो समीकरण (3.11a) और व्यापक समीकरण में रूपांतरित हो जाएगी (यदि हम x के स्थान पर $x-x_0$ लिखें):

$$v = v_0 + at$$

$$x = x_0 + v_0 t + \frac{1}{2}at^2$$
 (3.11b)

 $v^2 = v_0^2 + 2a(x - x_0)$ (3.11c)

उदाहरण 3.3 कलन-विधि का उपयोग कर एकसमान त्वरण के लिए शुद्धगतिक समीकरण प्राप्त कीजिए।

हल परिभाषा से

$$a = \frac{\mathrm{d}v}{\mathrm{d}t}$$
$$\mathrm{d}v = a\,\mathrm{d}t$$

दोनों पक्षों के समाकलन से
$$\int_{v_0}^{v} dv = \int_{0}^{t} a dt$$
$$= a \int_{0}^{t} dt \qquad (a \ \text{अचt } \vec{e})$$
$$v - v_0 = at$$
$$v = v_0 + at$$
पुन:
$$v = \frac{dx}{dt}$$

dx = v dtदोनों पक्षों के समाकलन से

पुनः

$$\int_{x_0}^{x} dx = \int_0^t v \, dt$$
$$= \int_0^t (v_0 + at) \, dt$$
$$x - x_0 = v_0 \, t + \frac{1}{2} a \, t^2$$
$$x = x_0 + v_0 \, t + \frac{1}{2} a \, t^2$$

form the equation is the second second

हम ति

$$a = \frac{\mathrm{d}v}{\mathrm{d}t} = \frac{\mathrm{d}v}{\mathrm{d}x} \frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}t} = v \frac{\mathrm{d}v}{\mathrm{d}x}$$

अथवा. v dv = a dx

दोनों पक्षों के समाकलन से

$$\int_{v_0}^{v} v \, dv = \int_{x_0}^{x} a \, dx$$
$$\frac{v^2 - v_0^2}{2} = a \left(x - x_0 \right)$$

$$v^2 = v_0^2 + 2a(x - x_0)$$

इस विधि का लाभ यह है कि इसका प्रयोग असमान त्वरण वाले गति के लिए भी कर सकते हैं।

अब हम उपरोक्त समीकरणों का उपयोग कुछ महत्त्वपूर्ण उदाहरणों में करेंगे ।

उदाहरण 3.4 किसी बहुमंजिले भवन की ऊपरी छत से कोई गेंद $20\,\mathrm{m~s^{-1}}$ के वेग से ऊपर की ओर ऊर्ध्वाधर दिशा में फेंकी गई है। जिस बिंदु से गेंद फेंकी गई है धरती से उसकी ऊँचाई 25.0 m है। (a) गेंद कितनी ऊपर जाएगी ?, तथा (b) गेंद धरती से टकराने के पहले कितना समय लेगी? $g = 10 \text{ m s}^{-2}$ ।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

सरल रेखा में गति

हल (a) y – अक्ष को चित्र 3.13 में दिखाए गए अनुसार ऊर्ध्वाधर दिशा में ऊपर की ओर इस प्रकार चुनते हैं कि अक्ष का शून्य बिंदु धरती पर हो ।

अब, $v_o = +20 \text{ m s}^{-1}$,

 $a = -g = -10 \text{ m s}^{-2},$

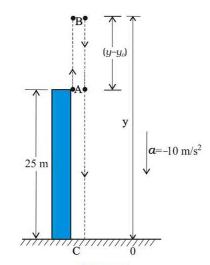
 $v = 0 \text{ m s}^{-1}$

यदि फेंके गए बिंदु से गेंद y ऊँचाई तक जाती है तो समीकरण $v^2 = v_0^2 + 2a(y - y_0)$ से हमें निम्नलिखित परिणाम मिलेग–

 $0 = (20)^2 + 2(-10)(y - y_0)$, हल करने पर,

$$\therefore y - y_0 = 20 \text{ m}$$

(b) इस खण्ड का उत्तर हम दो प्रकार से प्राप्त कर सकते हैं। इन दोनों विधियों को ध्यानपूर्वक समझें।



चित्र 3.13

पहली विधि : इसमें, हम गेंद के मार्ग को दो भागों में विभाजित करते हैं : ऊपर की ओर गति (A से B) तथा नीचे की ओर गति (B से C) तथा संगत समय t_1 व t_2 निकाल लेते हैं । क्योंकि B पर वेग शुन्य है, इसलिए :

$$v = v_0 + at$$

0 =20 - 10 t_1

$$l_1 = 2.8$$

या

इस समय में गेंद बिंदु A से B पर पहुंचती है । B अर्थात अधिकतम ऊँचाई से गेंद गुरुत्वजनित त्वरण से मुक्त रूप से नीचे को ओर गिरती है । क्योंकि गेंद y की ऋणात्मक दिशा के अनुदिश चलती है, इसलिए निम्नलिखित समीकरण का उपयोग करके हम t, का मान निकाल लेते हैं-

$$y = y_0 + v_0 t + \frac{1}{2} a t^2$$

हमें $y_0 = 45 \text{ m}$ दिया है तथा $y = 0, v_0 = 0, a = -g = -10 \text{ m} \text{ s}^{-2}$

$$\therefore 0 = 45 + (1/2) (-10) t_2^2$$

इसलिए धरती पर टकराने के पहले गेंद द्वारा लिया गया कुल समय $t_1 + t_2 = 2 s + 3 s = 5 s$ होगा ।

दूसरी विधि : मूल बिंदु के सापेक्ष गेंद के प्रारंभिक तथा अंतिम स्थितियों के निर्देशांकों को निम्नलिखित समीकरण में उपयोग करके हम गेंद द्वारा लिए गए कुल समय की गणना कर सकते हैं :

$$y = y_0 + v_0 t + \frac{1}{2} \alpha t^2$$

$$y = 0 \text{ m}, \ y_0 = 25 \text{ m}, v_0 = 20 \text{ m s}^{-1}, \ \alpha = -10 \text{ m s}^{-2},$$

$$t = ?$$

$$0 = 25 + 20 \ t + (1/2) \ (-10) t^2$$

या $5t^2 - 20t - 25 = 0$

t के लिए यदि इस द्विधाती समीकरण को हल करें, तो

t = 5 s

ध्यान दीजिए कि दूसरी विधि पहली से श्रेष्ठ है क्योंकि इसमें हमें गति के पथ की चिंता नहीं करनी है क्योंकि वस्तु स्थिर त्वरण से गतिमान है ।

उदाहरण 3.5 मुक्त पतन : स्वतंत्रतापूर्वक नीचे की
 ओर गिरती हुई वस्तु की गति का वर्णन कीजिए ।
 वायुजनित प्रतिरोध की उपेक्षा की जा सकती है ।

हल यदि धरती की सतह से थोड़ी ऊंचाई पर से कोई वस्तु छोड़ दी जाए तो वह पृथ्वी की ओर गुरुत्व बल के कारण त्वरित होगी। गुरुत्वजनित त्वरण को हम g से व्यक्त करते हैं । यदि वस्तु पर वायु के प्रतिरोध को हम नगण्य मानें तो हम कहेंगे कि वस्तु का पतन **मुक्त रूप** से हो रहा है । यदि गिरती हुई वस्तु द्वारा चली गई दूरी पृथ्वी की त्रिज्या की तुलना में बहुत कम है, तो हम gके मान को स्थिर अर्थात 9.8 m s⁻² ले सकते हैं।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

49

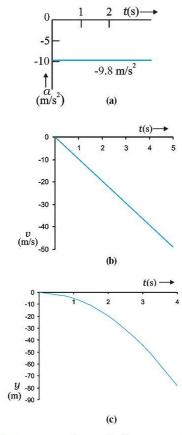
50

इस प्रकार मुक्त पतन एकसमान त्वरण वाली गति का एक उदाहरण है ।

हम यह मानेंगे कि वस्तु की गति –y दिशा में है, क्योंकि ऊपर की दिशा को हम धनात्मक मानते हैं । गुरुत्वीय त्वरण की दिशा सदैव नीचे की ओर होती है, इसलिए इसे हम ऋणात्मक दिशा में लेते हैं ।

अतएव, $a = -g = -9.8 \text{ m s}^{-2}$

वस्तु को y = 0 स्थिति में विरामावस्था से गिराते हैं । इसलिए $v_0=0$ और वस्तु के लिए गति संबंधी (3.11a) में दिए गए

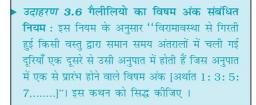


चित्र 3.14 मुक्त पतन में वस्तु की गति । (a) समय के अनुरूप वस्तु के त्वरण में परिवर्तन, (b) समय के अनुरूप वस्तु के वेग में परिवर्तन, (c) समय के अनुरूप वस्तु की स्थिति में परिवर्तन । भौतिकी

समीकरण निम्नलिखित प्रकार से व्यक्त किए जा सकते हैं-

 $v = 0 - gt = -9.8 t \text{ m s}^{-1}$ $y = 0 - \frac{1}{2} gt^{2} = -4.9 t^{2} \text{ m}$ $v^{2} = 0 - 2 gy = -19.6 y \text{ m}^{2} \text{ s}^{-2}$

ये समीकरण वस्तु के वेग, और उसके द्वारा चली गई दूरी को समय के फलन के रूप में तथा दूरी के सापेक्ष उसके वेग में परिवर्तन को व्यक्त करते हैं । समय के सापेक्ष त्वरण, वेग तथा दूरी के परिवर्तन को चित्र 3.14(a), (b) तथा (c) में दिखलाया गया है ।



हल हम विरामावस्था से गिरती हुई किसी वस्तु के समय अंतराल को बहुत-से समान समय अंतरालों т में विभक्त कर लेते हैं तथा क्रमश: इन समय अंतरालों में वस्तु द्वारा चली गई दूरी निकालते जाते हैं । इस स्थिति में वस्तु का प्रारंभिक वेग शून्य है, अत:

$$y = -\frac{1}{2}gt^2$$

इस समीकरण की सहायता से हम भिन्न-भिन्न समय अंतरालों O, τ , 2τ , 3τ , में वस्तु की स्थितियों की गणना कर सकते हैं जिन्हें सारणी 3.2 के दूसरे कॉलम में दिखाया है । यदि प्रथम समय अंतराल τ पर वस्तु का स्थिति निर्देशांक y_o लें (y_o = $(-1/2)g\tau^2$) तो आगे के समय अंतरालों के बाद वस्तु की स्थितियों को y_o के मात्रक में कॉलम तीन में दिए गए तरीके से व्यक्त कर सकते हैं । क्रमिक समय अंतरालों (प्रत्येक τ) में चली गई दूरियों को कॉलम चार में व्यक्त किया गया है । स्पष्ट है कि क्रमश: समय अंतरालों में वस्तु द्वारा चली गई दूरियाँ 1:3:5:7:9:11..... के सरल अनुपात में हैं जैसा कि अंतिम कॉलम में दिखाया गया है ।

इस नियम को सर्वप्रथम गैलीलियो गैलिली (1564-1642) ने प्रतिपादित किया था जिन्होंने मुक्त रूप से गिरती हुई वस्तु का पहली बार विधिवत परिमाणात्मक अध्ययन किया था।

सरल रेखा में गति

सारिणी 3.2

(t)	У	y का मान, y_{θ} के पदों में $y_{o}[=(-1/2)g\tau^{2}]$	क्रमिक समय अंतरालों में चली गई दूरी	चली गई दूरियों का अनुपात
0	0	0		
τ	$-(1/2)g\tau^{2}$	Y _o	\mathcal{Y}_{o}	1
2τ	$-4(1/2)g\tau^{2}$	$4y_a$	3 <i>y</i> _	3
3τ	$-9(1/2)g\tau^{2}$	9y	$5y_{a}$	5
4τ	$-16(1/2)g\tau^2$	16y_	$7y_a$	7
5τ	$-25(1/2)g\tau^{2}$	$25y_a$	9 <i>y</i> _o	9
6τ	$-36(1/2)g\tau^2$	36y _o	11y _o	11

उदाहरण 3.7 वाहनों की अवरोधन दूरी : अवरोधन दूरी : अवरोधन दूरी से हमारा अभिप्राय उस दूरी से है जो गतिमान वस्तु ब्रेक लगाने के कारण रुकने से पहले चल चुकी होती है । सड़क पर गतिमान वाहनों की सुरक्षा के संबंध में यह एक महत्त्वपूर्ण कारक है । यह दूरी वाहन के प्रारंभिक वेग (v_o) तथा उसके ब्रेक की क्षमता या ब्रेक लगाए जाने के परिणामस्वरूप वाहन में उत्पन्न मंदन $-\alpha$ पर निर्भर करती है। किसी वाहन की अवरोधन दूरी के लिए v_o तथा α के पदों में व्यंजक निकालिए ।

हल मान लीजिए कि वाहन रुकने के पूर्व d_s दूरी चल चुका है । गति संबंधी समीकरण $v^2 = v_0^2 + 2ax$ में यदि अंतिम वेग v = 0 तो अवरोधन दूरी

$$d_s = \frac{-v_0^2}{2a}$$

होगी। अत: अवरोधन दूरी वाहन के प्रारंभिक वेग के वर्ग के समानुपाती होती है । यदि प्रारंभिक वेग को दूना कर दिया जाए तो उसी मंदन के लिए अवरोधन दूरी चार गुनी हो जाएगी।

कार के किसी विशिष्ट मॉडल के लिए विभिन्न वेगों 11, 15, 20 तथा 25 m s⁻¹ के संगत अवरोधन दूरियाँ क्रमश: 10 m, 20 m, 34 m तथा 50 m पाई गई हैं जो उपरोक्त समीकरण से प्राप्त मानों के लगभग संगत हैं ।

कुछ क्षेत्रों, जैसे किसी विद्यालय के निकट वाहनों की चाल की सीमा के निर्धारण में अवरोधन दूरी का ज्ञान एक महत्त्वपूर्ण कारक होता है । उदाहरण 3.8 प्रतिक्रिया काल : कभी-कभी हमारे सामने ऐसी परिस्थिति पैदा हो जाती है कि हमसे तत्क्षण कार्यवाही की अपेक्षा की जाती है किंतु अनुक्रिया व्यक्त करने में हमसे कुछ समय लग जाता है । प्रतिक्रिया व्यक्त करने में हमसे कुछ समय लग जाता है । प्रतिक्रिया काल किसी व्यक्ति को कोई घटनाक्रम देखने में, उसके विषय में सोचने में तथा कार्यवाही करने में लगने वाला समय है । उदाहरणस्वरूप, मान लीजिए कि कोई व्यक्ति सड़क पर कार चला रहा है और अचानक रास्ते में एक लड़का सामने आ जाता है तो कार में तेजी से ब्रेक लगाने के पहले व्यक्ति को जो समय लग जाता है, उसे प्रतिक्रिया काल कहेंगे । प्रतिक्रिया काल परिस्थिति की जटिलता एवं व्यक्ति विशेष पर निर्भर करता है ।

51

आप स्वयं का प्रतिक्रिया काल एक साधारण प्रयोग द्वारा माप सकते हैं । आप अपने मित्र को एक रूलर दें और उससे कहें कि वह आपके हाथ के अंगूठे और तर्जनी के बीच की खाली जगह से रूलर ऊध्वांधर दिशा में गिरा दे (चित्र 3.15) । ज्योंही रूलर को छोड़ा जाए आप उसे पकड़ लें । इन दोनों घटनाओं (रूलर को छोड़ने तथा आपके द्वारा पकड़ने) के बीच लगे समय t_c तथा रूलर द्वारा चली गई दूरी d को नाप लें । किसी विशेष उदाहरण में d=21.0cm है तो प्रतिक्रिया काल की गणना कीजिए ।

हल रूलर मुक्त रूप से गिरता है, अत: $v_0 = 0$, $a = -g = -9.8 \text{ ms}^{-2}$ प्रतिक्रिया काल t_r तथा तय की गई दूरी (d) में संबंध है,

$$d = -\frac{1}{2}gt_r^2$$
$$t_r = \sqrt{\frac{2d}{g}} s$$

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

या

52



चित्र 3.15 प्रतिक्रिया काल का मापन ।

यदि
$$d = 21.0 \text{ cm}$$
 और $g = 9.8 \text{ ms}^{-2}$ है, तो $t_r = \sqrt{\frac{2 \times 0.21}{9.8}} \text{ s} \cong 0.2 \text{ s}$

3.7 आपेक्षिक वेग

आपको रेलगाड़ी में यात्रा करने तथा यात्रा के दौरान यह देखने का अवसर मिला होगा कि एक दूसरी रेलगाड़ी जो आपकी ही दिशा में गतिमान है, आपसे आगे निकल जाती है । क्योंकि यह रेलगाड़ी आपसे आगे निकल जाती है इसलिए यह आपकी रेलगाड़ी से अधिक तीव्र गति से चल रही है । परंतु यह आपकी उस व्यक्ति की अपेक्षा धीमी चलती दिखाई दे रही होगी, जो धरती पर खड़ा होकर दोनों रेलगाड़ियों को देख रहा है । यदि धरती के सापेक्ष दोनों रेलगाड़ियों का वेग समान है तो आपको ऐसा लगेगा कि दूसरी गाड़ी बिलकुल भी नहीं चल रही है । इन अनुभवों को समझने के लिए अब हम आपेक्षिक वेग की संकल्पना को प्रस्तुत करते हैं ।

ऐसी दो वस्तुओं A व B पर विचार कीजिए जो एक-विमा (मान लीजिए कि x-अक्ष) के अनुदिश औसत वेगों v_A तथा v_B से गतिमान हैं । (जब तक विशेष रूप से उल्लेखित न हो इस अध्याय में वेगों को धरती के सापेक्ष व्यक्त किया गया है) । यदि t=0 क्षण पर वस्तु A व B की स्थितियाँ क्रमश: $x_A(0)$ तथा $x_D(0)$ हों, तो किसी अन्य क्षण t पर ये स्थितियाँ निम्नवत होंगी :

$x_{\rm A}(t) = x_{\rm A}(0) + v_{\rm A}t$	(3.12a)
--	---------

 $x_{\rm B}(t) = x_{\rm B}(0) + v_{\rm B}t$ (3.12b)

वस्तु A तथा वस्तु B के मध्य विस्थापन

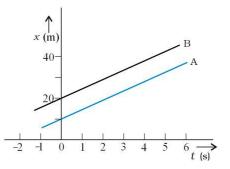
$$x_{\rm BA}(t) = x_{\rm B}(t) - x_{\rm A}(t)$$

भौतिकी

 $= [x_{\rm B}(0) - x_{\rm A}(0)] + (v_{\rm B} - v_{\rm A})t$ (3.13) kini | समीकरण (3.13) को हम आसानी से व्याख्या कर सकते t = 1 स समीकरण (3.13) को हम आसानी से व्याख्या कर सकते t = 1 स समीकरण (3.13) को हम आसानी से व्याख्या कर सकते t = 1 स्वित्र से यह मालूम पड़ता है कि जब वस्तु A से रेखते हैं तो वस्तु B का वेग $v_{\rm B} - v_{\rm A}$ होता है क्योंकि A से B तक विस्थापन एकांक समय में $v_{\rm B} - v_{\rm A}$ की दर से अनवरत बदलता जाता है | अत: हम यह कहते हैं कि वस्तु B का वेग वस्तु A क सापेक्ष $v_{\rm B} - v_{\rm A}$ होता है:

$v_{\rm BA} = v_{\rm B} - v_{\rm A}$	(3.14a)
इसी प्रकार वस्तु A का वेग वस्तु B के सापेक्ष	
$v_{AB} = v_A - v_B$	(3.14b)
होगा । इससे यह निकलता है कि	

$$v_{\rm BA} = -v_{\rm AB} \tag{3.14c}$$

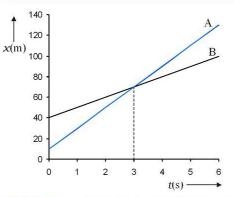


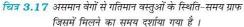
चित्र 3.16 समान वेग से गतिमान वस्तुओं A व B के लिए स्थिति-समय ग्राफ।

अब हम कुछ विशेष परिस्थितियों पर विचार करेंगे : (a) यदि $v_{\rm B} = v_{\rm A}, v_{\rm B} - v_{\rm A} = 0$, तो समीकरण (3.13) से $x_{\rm B}(t) - x_{\rm A}(t) = x_{\rm B}(0) - x_{\rm A}(0)$ । इसका आशय यह है कि दोनों वस्तुएँ एक दूसरे से सदैव स्थिर दूरी ($x_{\rm B}(0) - x_{\rm A}(0)$) पर हैं और उनके स्थिति-समय ग्राफ परस्पर समांतर सरल रेखाएँ होती हैं, जैसा चित्र 3.16 से दर्शाया गया है । इस उदाहरण में आपेक्षिक

аंग v_{AB} या v_{BA} शून्य है । (b) यदि $v_A > v_B$, $v_B - v_A$ ऋणात्मक है । एक वस्तु के ग्राफ का ढाल दूसरी वस्तु के ग्राफ के ढाल की अपेक्षा अधिक है । दोनों ग्राफ एक उभयनिष्ठ बिंदु पर मिलते हैं । उदाहरण के तौर पर यदि $v_A = 20 \text{ m s}^{-1}$ एवं $x_A(0) = 10 \text{ m}$; तथा $v_B = 10 \text{ m s}^{-1}$ और $x_B(0) = 40 \text{ m}$ हों तो जिस क्षण पर दोनों वस्तु एक दूसरे से मिलती हैं वह t = 3 s होगा (चित्र 3.17) । इस क्षण वे दोनों वस्तु एँ $x_A(t) = x_B(t) = 70 \text{ m}$ पर होंगी । इस प्रकार इस क्षण पर वस्तु A वस्तु B से आगे निकल जाएगी । इस उदाहरण में $v_{BA} = 10 \text{ m s}^{-1} - 20 \text{ m s}^{-1} = -10 \text{ m s}^{-1} = -v_{AB}$

सरल रेखा में गति



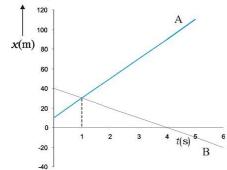


 (c) मान लीजिए कि v_A व v_B विपरीत चिहनों के हैं ।

 उदाहरणस्वरूप, उपरोक्त उदाहरण में यदि वस्तु A स्थिति

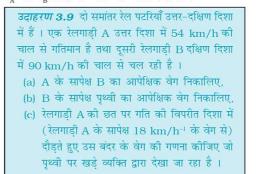
 $x_A(0)=10 \,\mathrm{m}\,\mathrm{k}\,20 \,\mathrm{m}\,\mathrm{s}^{-1}$ के वेग से तथा वस्तु B स्थिति $x_B(0)$
 $=40 \,\mathrm{m}\,\mathrm{k}\,-10 \,\mathrm{m}\,\mathrm{s}^{-1}$ वेग से चलना प्रारंभ करती हैं तो वे $t=1 \,\mathrm{s}$

 (चित्र 3.18) पर मिलती हैं । A के सापेक्ष B का वेग,



चित्र 3.18 परस्पर विपरीत दिशाओं में गतिमान दो वस्तुओं के स्थिति-समय ग्राफ जिसमें दोनों के मिलने का समय दर्शाया गया है।

53



हल (a) x-अक्ष की धनात्मक दिशा को दक्षिण से उत्तर की ओर चुनिए । तब,

$$v_{\rm A}$$
 = +54 km/h⁻¹ = 15 m s⁻¹

 $v_{\rm B}$ = -90 km/h⁻¹ = -25 m s⁻¹

A के सापेक्ष B का आपेक्षिक वेग $v_{\rm B}$ - $v_{\rm A}$ = - 40 m s⁻¹ होगा । इसका अभिप्राय यह है कि रेलगाड़ी B रेलगाड़ी A के सापेक्ष उत्तर से दक्षिण दिशा में 40 m s⁻¹ की गति से चलती प्रतीत होगी ।

(b) B के सापेक्ष पृथ्वी का आपेक्षिक वेग = 0 – $v_{\rm B}$ = $25~{\rm m~s^{-1}}$

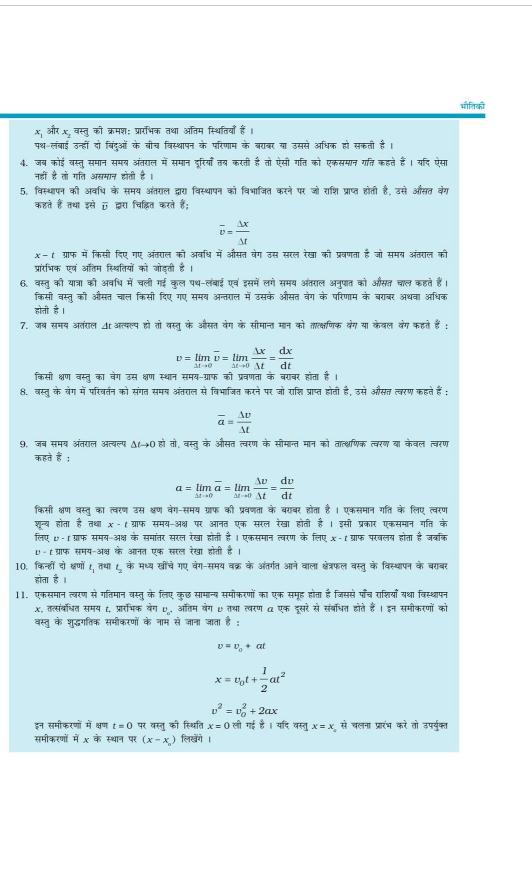
(c) मान लीजिए कि पृथ्वी के सापेक्ष बंदर का वेग $v_{\rm M}$ है । इसलिए A के सापेक्ष बंदर का वेग $v_{\rm MA} = v_{\rm M} - v_{\rm A} = -18 {\rm km} {\rm h}^{-1}$ = $-5 {\rm m} {\rm s}^{-1}$ । फलस्वरूप, $v_{\rm M} = (15-5) {\rm m} {\rm s}^{-1} = 10 {\rm m} {\rm s}^{-1} \blacktriangleleft$

सारांश

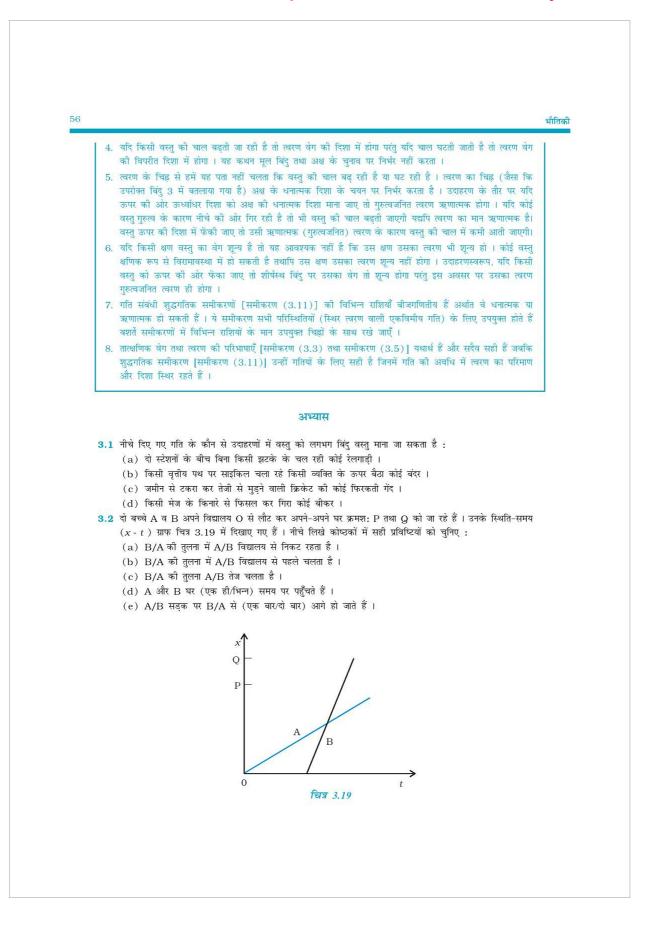
- यदि किसी वस्तु की स्थिति समय के साथ बदलती है तो हम कहते हैं कि वस्तु गतिमान है। एक सरल रैखिक गति में वस्तु की स्थिति को सुगमता के दृष्टिकोण से चुने गए किसी मूल बिंदु के सापेक्ष निर्दिष्ट किया जा सकता है । मूल बिंदु के दायों ओर की स्थितियों को धनात्मक तथा बायों ओर की स्थितियों को ऋणात्मक कहा जाता है ।
- 2. किसी वस्तु द्वारा चली गई दूरी की लंबाई को पथ-लंबाई के रूप में परिभाषित करते हैं।
- 3. वस्तु की स्थिति में परिवर्तन को हम विस्थापन कहते हैं और इसे Δx से निरूपित करते हैं;

 $\Delta x = x_2 - x_1$

54

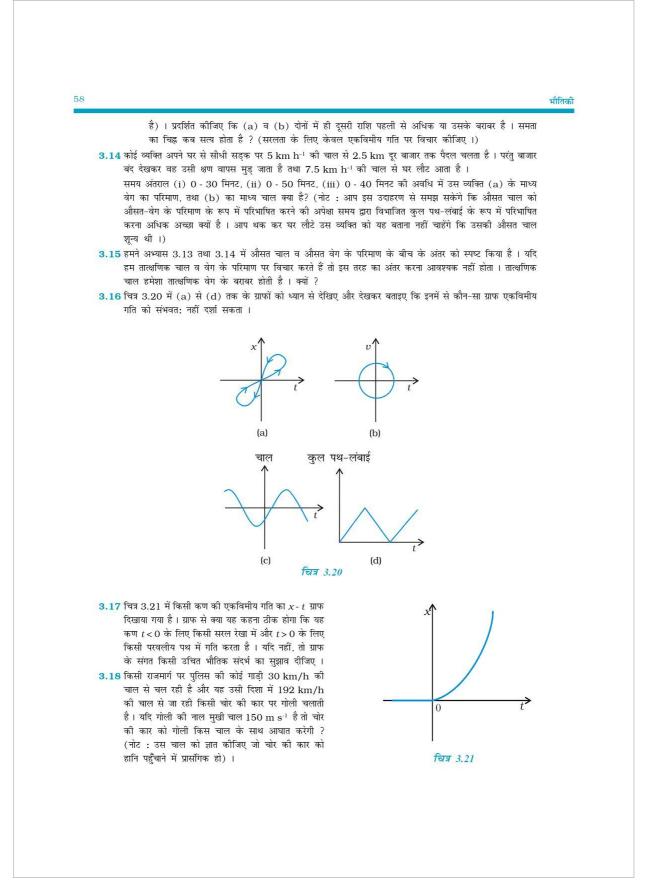


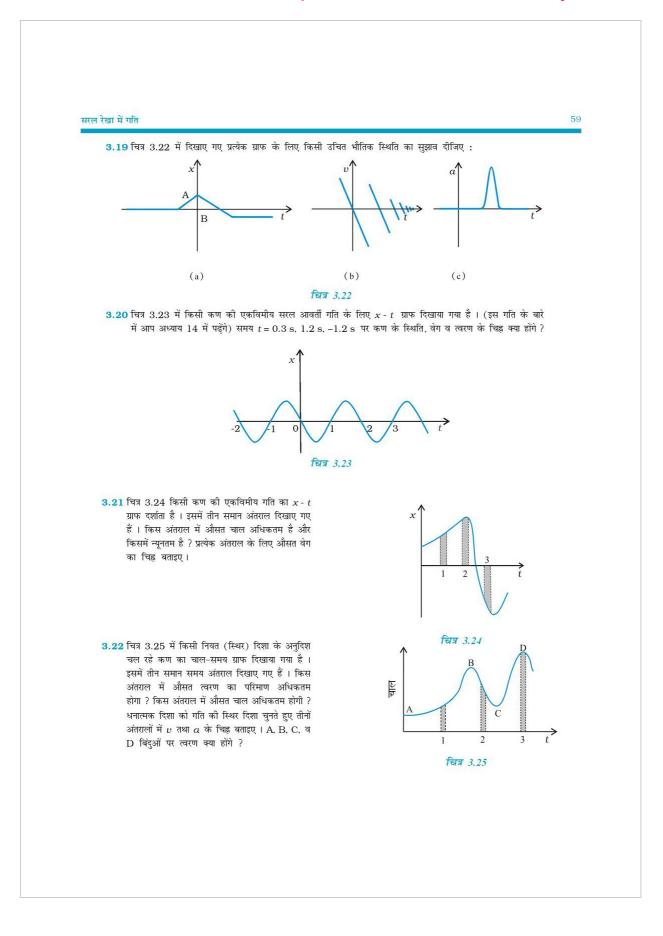
भौतिक राशि	प्रतीक	विमाएँ	मात्रक	टिप्पणी
नथ-लंबाई		[L]	m	
वेस्थापन	Δx	[L]	m	= x ₂ - x ₁ एक विमा में इसका चिह्न दिशा को इंगित करता है ।
वेग (a) औसत	Ū	[LT-1]	m s ⁻¹	$=\frac{\Delta \mathbf{x}}{\Delta t}$
b) तात्क्षणिक	υ			$= \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta x}{\Delta t} = \frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}t}$ एक विमा में इसका चिह्न दिशा
				को इंगित करता है
चाल (a) औसत		[LT ⁻¹]	m s ⁻¹	= <mark>पथ - लंबाई</mark> समय अंतराल
b) तात्क्षणिक				$= \frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}t}$
त्वरण		[LT-2]	m s ⁻²	
[a) औसत	ā			$=\frac{\Delta v}{\Delta t}$
(b) तात्क्षणिक	а			$= \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta v}{\Delta t} = \frac{dv}{dt}$ एक विमा में इसका चिह्न दिशा को इंगित करता है
				બગ રાખા અપ્યા રુ
	बेंदुओं के मध्य कि			5 परिमाण के बराबर नहीं होती । विस्थापन मुद्दे जगरनिक मुख्य प्रतिर्थं करनी है।
एक विमा में दोग	नों राश <mark>ियाँ तभी बर</mark> ाव		ति की अवधि में अपनी ।	॥ है) वास्तविक पथ पर निर्भर करती है। दिशा नहीं बदलती है। अन्य सभी उदाहरणों
				गैसत चाल का मान या तो औसत वेग के जब पथ-लंबाई विस्थापन के परिमाण के



सरल रेखा में गति

रेखा में ग	ति	57
	एक महिला अपने घर से प्रात: 9.00 बजे 2.5 km दूर अपने कार्यालय के लिए सीधी सड़क पर 5 km h ⁻¹ चाल से चलती है । वहाँ वह सायं 5.00 बजे तक रहती है और 25 km h ⁻¹ की चाल से चल रही किसी ऑटो रिक्शा द्वारा अपने घर लौट आती है । उपयुक्त पैमाना चुनिए तथा उसकी गति का <i>x - t</i> ग्राफ खींचिए ।	
	कोई शराबी किसी तंग गली में 5 कदम आगे बढ़ता है और 3 कदम पीछे आता है, उसके बाद फिर 5 कदम आगे बढ़ता है और 3 कदम पीछे आता है, और इसी तरह वह चलता रहता है । उसका हर कदम 1m लंबा है और 1s समय लगता है । उसकी गति का x - t ग्राफ खींचिए । ग्राफ से तथा किसी अन्य विधि से यह ज्ञात कीजिए कि वह जहां से चलना प्रारंभ करता है वहाँ से 13 m दूर किसी गड्ढे में कितने समय पश्चात गिरता है ।	
	कोई जेट वायुयान 500 $ m km~h^{-1}$ की चाल से चल रहा है और यह जेट यान के सापेक्ष 1500 $ m km~h^{-1}$ की चाल से अपने दहन उत्पादों को बाहर निकालता है । जमीन पर खड़े किसी प्रेक्षक के सापेक्ष इन दहन उत्पादों की चाल क्या होगी ?	
3.6	सीधे राजमार्ग पर कोई कार 126 km h ⁻¹ की चाल से चल रही है । इसे 200 m की दूरी पर रोक दिया जाता है । कार के मंदन को एकसमान मानिए और इसका मान निकालिए । कार को रुकने में कितना समय लगा ?	
	दो रेलगाड़ियाँ A व B दो समांतर पटरियों पर 72 km h ⁻¹ की एकसमान चाल से एक ही दिशा में चल रही हैं। प्रत्येक गाड़ी 400 m लंबी है और गाड़ी A गाड़ी B से आगे है। B का चालक A से आगे निकलना चाहता है तथा 1m s ⁻² से इसे त्वरित करता है। यदि 50 s के बाद B का गार्ड A के चालक से आगे हो जाता है तो दोनों के बीच आरंभिक दूरी कितनी थी ?	
3.8	दो-लेन वाली किसी सड़क पर कार A 36 km h ⁻¹ की चाल से चल रही है । एक दूसरे की विपरीत दिशाओं में चलती दो कारें B व C जिनमें से प्रत्येक की चाल 54 km h ⁻¹ है, कार A तक पहुँचना चाहती हैं । किसी क्षण जब दूरी AB दूरी AC के बराबर है तथा दोनों 1 km है, कार B का चालक यह निर्णय करता है कि कार C के कार A तक पहुँचने के पहले ही वह कार A से आगे निकल जाए । किसी दुर्घटना से बचने के लिए कार B का कितना न्यूनतम त्वरण जरूरी है ?	
3.9	दो नगर A व B नियमित बस सेवा द्वारा एक दूसरे से जुड़े हैं और प्रत्येक T मिनट के बाद दोनों तरफ बसें चलती हैं। कोई व्यक्ति साइकिल से 20 km h ⁻¹ की चाल से A से B की तरफ जा रहा है और यह नोट करता है कि प्रत्येक 18 मिनट के बाद एक बस उसकी गति की दिशा में तथा प्रत्येक 6 मिनट बाद उसके विपरीत दिशा में गुजरती है। बस सेवाकाल T कितना है और बसें सड़क पर किस चाल (स्थिर मानिए) से चलती हैं ?	
3.10	कोई खिलाड़ी एक गेंद को ऊपर की ओर आरंभिक चाल $29~{ m m~s^{-1}}$ से फेंकता है,	
	(i) गेंद की ऊपर की ओर गति के दौरान त्वरण की दिशा क्या होगी ?	
	(ii) इसकी गति के उच्चतम बिंदु पर गेंद के बेग व त्वरण क्या होंगे ?	
	(iii) गेंद के उच्चतम बिंदु पर स्थान व समय को x = 0 व t = 0 चुनिए, ऊर्ध्वाधर नीचे की ओर की दिशा को x- अक्ष की धनात्मक दिशा मानिए । गेंद की ऊपर की व नीचे की ओर गति के दौरान स्थिति, वेग व त्वरण के चिह्न बताइए ।	
	(iv) किस ऊँचाई तक गेंद ऊपर जाती है और कितनी देर के बाद गेंद खिलाड़ी के हाथों में आ जाती है ?	
	$[g=9.8~{ m m~s^{-2}}$ तथा वायु का प्रतिरोध नगण्य है ।]	
3.11	नीचे दिए गए कथनों को ध्यान से पढ़िए और कारण बताते हुए व उदाहरण देते हुए बताइए कि वे सत्य हैं या असत्य,	
	एकविमीय गति में किसी कण की	
	(a) किसी क्षण चाल शून्य होने पर भी उसका त्वरण अशून्य हो सकता है।	
	(b) चाल शून्य होने पर भी उसका वेग अशून्य हो सकता है ।	
	(c) चाल स्थिर हो तो त्वरण अवश्य ही शून्य होना चाहिए ।	
	(d) चाल अवश्य ही बढ़ती रहेगी, यदि उसका त्वरण धनात्मक हो ।	
3.12	किसी गेंद को 90 m की ऊँचाई से फर्श पर गिराया जाता है। फर्श के साथ प्रत्येक टक्कर में गेंद की चाल 1/10 कम हो जाती है। इसकी गति का t = 0 से 12 s के बीच चाल-समय ग्राफ खींचिए।	
3.13	उदाहरण सहित निम्नलिखित के बीच के अंतर को स्पष्ट कीजिए :	
	(a) किसी समय अंतराल में विस्थापन के परिमाण (जिसे कभी-कभी दूरी भी कहा जाता है) और किसी कण द्वारा उसी अंतराल के दौरान तय किए गए पथ की कुल लंबाई ।	
	(b) किसी समय अंतराल में औसत वेग के परिमाण और उसी अंतराल में औसत चाल (किसी समय अंतराल में किसी कण की औसत चाल को समय अंतराल द्वारा विभाजित की गई कुल पथ-लंबाई के रूप में परिभाषित किया जाता	

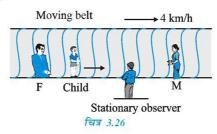




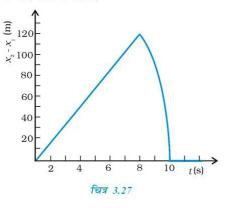
60

अतिरिक्त अभ्यास

- 3.23 कोई तीन पहिये वाला स्कूटर अपनी विरामावस्था से गति प्रारंभ करता है । फिर 10 s तक किसी सीधी सड़क पर 1m s⁻² के एकसमान त्वरण से चलता है । इसके बाद वह एकसमान वेग से चलता है । स्कूटर द्वारा nवें सेकंड (n = 1, 2, 3......) में तय की गई दूरी को n के सापेक्ष आलेखित कीजिए । आप क्या आशा करते हैं कि त्वरित गति के दौरान यह ग्राफ कोई सरल रेखा या कोई परवलय होगा ?
- 3.24 किसी स्थिर लिफ्ट में (जो ऊपर से खुली है) कोई बालक खड़ा है। वह अपने पूरे जोर से एक गेंद ऊपर की ओर फेंकता है जिसकी प्रारंभिक चाल 49 m s⁻¹ है। उसके हाथों में गेंद के वापिस आने में कितना समय लगेगा ? यदि लिफ्ट ऊपर की ओर 5 m s⁻¹ की एकसमान चाल से गति करना प्रारंभ कर दे और वह बालक फिर गेंद को अपने पूरे जोर से फेंकता तो कितनी देर में गेंद उसके हाथों में लौट आएगी ?
- 3.25 क्षैतिज में गतिमान कोई लंबा पट्टा (चित्र 3.26) 4 km/h की चाल से चल रहा है। एक बालक इस पर (पट्टे के सापेक्ष) 9 km/h की चाल से कभी आगे कभी पीछे अपने माता-पिता के बीच दौड़ रहा है। माता व पिता के बीच 50 m की दूरी है। बाहर किसी स्थिर प्लेटफार्म पर खड़े एक प्रेक्षक के लिए, निम्नलिखित का मान प्राप्त करिए। (a) पट्टे की गति की दिशा में दौड रहे बालक की चाल,
 - (b) पट्टे की गति की दिशा के विपरीत दौड़ रहे बालक की चाल,
 - (c) बच्चे द्वारा (a) व (b) में लिया गया समय यदि बालक की गति का प्रेक्षण उसके माता या पिता करें तो कौन-सा उत्तर बदल जाएगा ?

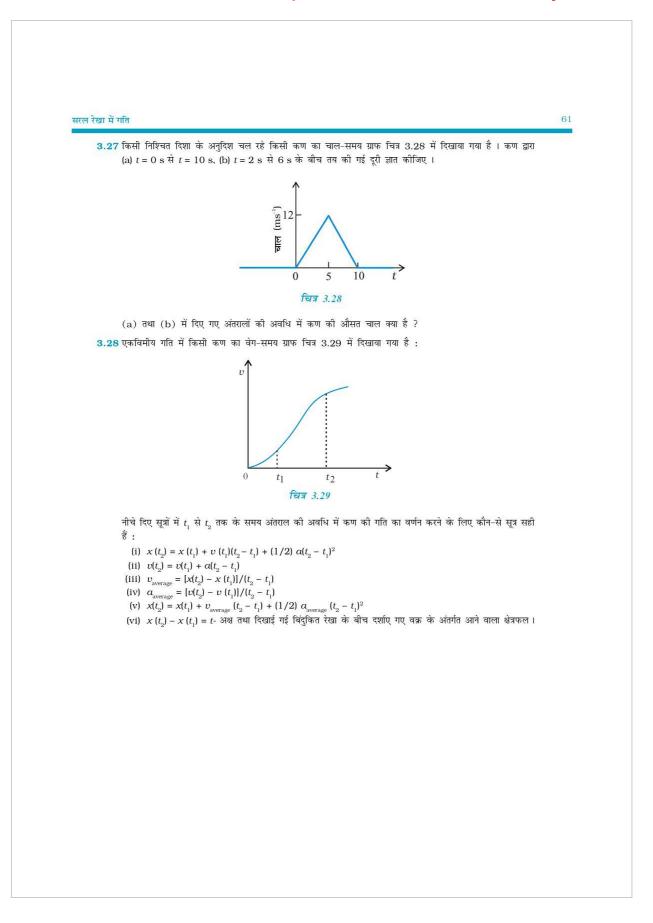


3.26 किसी 200 m ऊँची खड़ी चट्टान के किनारे से दो पत्थरों को एक साथ ऊपर की ओर 15 m s⁻¹ तथा 30 m s⁻¹ की प्रार्रोभक चाल से फेंका जाता है । इसका सत्यापन कीजिए कि नीचे दिखाया गया ग्राफ (चित्र 3.27) पहले पत्थर के सापेक्ष दूसरे पत्थर की आपेक्षिक स्थिति का समय के साथ परिवर्तन को प्रदर्शित करता है । वायु के प्रतिरोध को नगण्य मानिए और यह मानिए कि जमीन से टकराने के बाद पत्थर ऊपर की ओर उछलते नहीं । मान लिजिए g = 10 m s⁻² । ग्राफ के रेखीय व वक्रीय भागों के लिए समीकरण लिखिए ।



Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी



62

परिशिष्ट 3.1

कलन के अवयव

अवकल गणित

'अवकल गुणांक' अथवा 'अवकलज' की संकल्पना का उपयोग करके हम आसानी से वेग तथा त्वरण को परिभाषित कर सकते हैं । यद्यपि आप अवकलजों के विषय में विस्तार से गणित में अध्ययन करेंगे, तथापि इस परिशिष्ट में हम संक्षेप में इस संकल्पना से आपको परिचित कराएँगे, ताकि आपको गति से संबद्ध भौतिक राशियों के वर्णन करने में सुविधा हो जाए ।

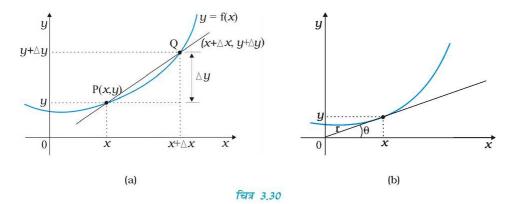
मान लीजिए हमारे पास कोई राशि y है जिसका मान किसी एकल चर x पर निर्भर करता है, तथा इस राशि को एक समीकरण द्वारा व्यक्त किया जाता है जो y को x के किसी विशिष्ट फलन के रूप में परिभाषित करती है । इसे इस प्रकार निरूपित करते हैं :

$$=f(x)$$

भौतिकी

(1)

इस संबंध को फलन y = f(x) का ग्राफ खींचकर चित्र 3.30 (a) में दर्शाए अनुसार y तथा x को कार्तीय निर्देशांक (Cartesian coordinates) मानते हुए स्पष्ट रूप से देख सकते हैं ।



वक्र y = f(x) पर एक बिंदु P जिसके निर्देशांक (x, y) हैं तथा अन्य बिंदु जिसके निर्देशांक (x + Δx , y + Δy) हैं मान लीजिए । P तथा Q को मिलाने वाली सरल रेखा के ढाल को इस प्रकार दर्शाया जाता है,

$$\tan\theta = \frac{\Delta y}{\Delta x} = \frac{(y + \Delta y) - y}{\Delta x}$$
(2)

अब अगर बिंदु Q को वक्र के अनुदिश बिंदु P की ओर लाया जाता है। इस प्रक्रिया में Δy तथा Δx घटते जाते हैं तथा शून्य की ओर अग्रसर होते जाते हैं, यद्यपि इनका अनुपात $\frac{\Delta y}{\Delta x}$ अनिवार्य रूप से लुप्त नहीं होगा। जब $\Delta y \rightarrow 0$, $\Delta x \rightarrow 0$ है, तब रेखा PQ का क्या होगा ? आप यह देख सकते हैं कि यह रेखा चित्र 3.30 (b) में दर्शाए अनुसार वक्र के बिंदु P पर स्पर्श रेखा बन जाती है। इसका यह अर्थ हुआ कि $\tan \theta$ बिंदु P पर स्पर्श रेखा के ढाल के सदृश होता जाता है। इसे m द्वारा निर्दिष्ट किया जाता है,

$$m = \lim_{\Delta x \to 0} \frac{\Delta y}{\Delta x} = \lim_{\Delta x \to 0} \frac{(y + \Delta y) - y}{\Delta x}$$
(3)

अनुपात ∆y/∆x की सीमा, जैसे-जैसे ∆x शून्य की ओर बढ़ता जाता है, x के सापेक्ष y का अवकलज कहलाता है तथा इसे dy/dx लिखते हैं । यह वक्र y = ƒ(x) के बिंदु (x, y) पर स्पर्श रेखा के ढाल को निरूपित करता है ।

चूँकि y = f(x) तथा $y + \Delta y = f(x + \Delta x)$, हम अवकलज की परिभाषा इस प्रकार लिख सकते हैं :

$$\frac{\mathrm{d}y}{\mathrm{d}x} = \frac{\mathrm{d}f(x)}{\mathrm{d}x} = \lim_{\Delta x \to 0} \frac{\Delta y}{\Delta x} = \lim_{\Delta x \to 0} \left[\frac{f(x + \Delta x) - f(x)}{\Delta x} \right]$$

सरल रेखा में गति

नीचे फलनों के अवकलजों के लिए कुछ प्राथमिक सूत्र दिए गए हैं । इनमें u(x) तथा v(x), x के यादृच्छिक फलनों का निरूपण करते हैं तथा a और b नियत राशियों को निर्दिष्ट करते हैं, जो x पर निर्भर नहीं करतीं । कुल सामान्य फलनों के अवकलजों की सूची भी दी गई है ।

$$\frac{d(u u)}{dx} = a \frac{du}{dx} \qquad ; \qquad \frac{du}{dt} = \frac{du}{dx} \cdot \frac{dx}{dt}$$
$$\frac{d(uv)}{dx} = u \frac{dv}{dx} + v \frac{du}{dx} \qquad ; \qquad \frac{d(u / v)}{dx} = \frac{1}{v^2} \left[\frac{du}{dx} - u \frac{dv}{dx} \right]$$
$$\frac{du}{dv} = \frac{du/dx}{dv/dx}$$

$$\frac{d}{dx}(\sin x) = \cos x \qquad ; \qquad \frac{d}{dx}(\cos x) = -\sin x$$

$$\frac{d}{dx}(\tan x) = \sec^2 x \qquad ; \qquad \frac{d}{dx}(\cot x) = -\csc^2 x$$

 $\frac{d}{dx}(\sec x) = \tan x \quad \sec x \qquad ; \qquad \frac{d}{dx}(\csc^2 x) = -\cot x \ \csc x$ $\frac{d}{dx}(u)^n = n \ u^{n-1}\frac{du}{dx} \qquad ; \qquad \frac{d}{du}(\ln u) = \frac{1}{u}$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}u}(e^u) = e^u$$

अवकलनों के पदों में तात्क्षणिक वेग तथा त्वरण की परिभाषा इस प्रकार करते हैं-

$$v = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta x}{\Delta t} = \frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}t}$$
$$a = \lim_{\mathrm{D}t \ge 0} \frac{\mathrm{D}v}{\mathrm{D}t} = \frac{\mathrm{d}v}{\mathrm{d}t} = \frac{\mathrm{d}^2 x}{\mathrm{d}t^2}$$

समाकलन-गणित

क्षेत्रफल की धारणा से आप भलीभाँति परिचित हैं । कुछ सरल ज्यामितीय आकृतियों के क्षेत्रफल के लिए सूत्र भी आपको ज्ञात हैं । उदाहरण के लिए, किसी आयत का क्षेत्रफल उसकी लंबाई और चौड़ाई का गुणनफल, तथा त्रिभुज का क्षेत्रफल उसके आधार तथा शीर्षलंब के गुणनफल का आधा होता है । परंतु किसी अनियमित आकृति का क्षेत्रफल ज्ञात करने की समस्या पर कैसे विचार किया जाए ? ऐसी समस्याओं को हल करने के लिए समाकलन की गणितीय धारणा आवश्यक है ।

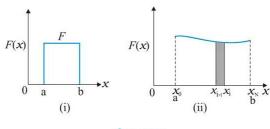
आइए, अब हम एक प्रत्यक्ष उदाहरण लेते हैं। मान लीजिए गति करते किसी कण पर x-अक्ष के अनुदिश x=a से x=b तक कोई चर बल f(x) कार्य करता है । हमारी समस्या यह है कि इस बल द्वारा कण की गति की अवधि में किया गया कार्य (W) कैसे ज्ञात किया जाए । इस समस्या पर अध्याय 6 में विस्तार से चर्चा की गई है ।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

63

 64 भौतिक चित्र 3.31 में x के साथ f(x) में परिवर्तन दर्शाया गया है । यदि बल अचर होता, तो किया गया कार्य चित्र 3.31

(i) में दर्शाए अनुसार मात्र क्षेत्रफल f(b-a) होगा । परंतु व्यापक प्रकरणों में, बल चर होता है ।



चित्र 3.31

इस वक्र [चित्र 3.31 (ii)] के नीचे के क्षेत्रफल का परिकलन करने के लिए एक युक्ति करते हैं जो निम्नलिखित है । x-अक्ष पर a से b तक के अंतराल को संख्या में बहुत अधिक (N) लघु-अंतरालों में विभाजित कर लेते हैं, जो इस प्रकार हैं : x_0 (=a) से x_1 तक, x_1 से x_2 तक, x_2 से x_3 तक,..... x_{N-1} से x_N (=b) तक । इस प्रकार वक्र के नीचे का कुल क्षेत्रफल N पट्टियों में विभाजित हो जाता है । प्रत्येक पट्टी सन्निकटत: आयताकार है, चूँकि किसी पट्टी पर F(x) में परिवर्तन नगण्य है । चित्र 3.31 (ii) में दर्शायी गई iवीं पट्टी का सन्निकटत: क्षेत्रफल तब होगा,

$$\Delta A_i = F(x_i)(x_i - x_{i-1}) = F(x_i)\Delta x$$

यहाँ ∆x पट्टी की चौड़ाई है जो हमने सभी पट्टियों के लिए समान ली है । आप उलझन में पड़ सकते हैं कि इस व्यंजक में हमें F(X₁₋₁) लिखना चाहिए अथवा F(X₁) तथा F(X₁₋₁) का माध्य लिखना चाहिए । यदि संख्या N को बहुत-बहुत बड़ी (N→∞) लें, तो फिर इसका कोई महत्त्व नहीं रहेगा । क्योंकि तब पट्टियाँ इतनी पतली होंगी कि F(X₁) तथा F(X₁₋₁) के बीच का अंतर इतना कम होगा कि उसे नगण्य माना जा सकता है । तब वक्र के नीचे का कुल क्षेत्रफल,

$$A = \sum_{i=1}^{N} \Delta A_i = \sum_{i=1}^{N} F(x_i) \Delta x$$

इस योग की सीमा को, जब N→∞ हो, a से b तक F(x) का x पर समाकलन कहते हैं । इसे एक विशेष प्रतीक दिया गया है जिसे नीचे दर्शाया गया है–

$$A = \int^{b} F(x) dx$$

समाकलन-चिह्न ∫ विस्तारित S जैसा दिखाई देता है । यह हमें याद दिलाता है कि मूल रूप से यह असंख्य पदों के योग की सीमा है ।

एक अत्यंत महत्त्वपूर्ण गणितीय तथ्य यह है कि समाकलन, कुछ अर्थो में अवकलन का व्युत्क्रम है । मान लीजिए हमारे पास कोई फलन g(x) है जिसका अवकलन f(x) है, तब $f(x) = \frac{dg(x)}{dx}$

फलन g(x) को f(x) का अनिश्चित समाकल कहते हैं तथा इसे इस प्रकार निर्दिष्ट किया जाता है

$$g(x) = \int f(x) dx$$

सरल रेखा में गति

कोई समाकल जिसकी निम्न सीमा तथा उच्च सीमा ज्ञात हो, **निश्चित समाकल** कहलाता है । यह कोई संख्या होती है । अनिश्चित समाकल की कोई सीमा नहीं होती । यह एक फलन होता है । उपरोक्त प्रकरण के लिए गणित की एक मूल प्रमेय बताती है कि

$$\int_{a}^{b} f(x) \, dx = g(x) \Big|_{a}^{b} \equiv g(b) - g(a)$$

65

उदाहरण के लिए, मान लीजिए $f(x) = x^2$, तथा हम x = 1 से x = 2 तक इसके निश्चित समाकल का मान ज्ञात करना चाहते हैं। वह फलन f(x) जिसका अवकलन x^2 होता है, $x^2/3$ है। अत:

$$\int_{1}^{2} x^{2} dx = \frac{x^{3}}{3} \Big|_{1}^{2} = \frac{8}{3} - \frac{1}{3} = \frac{7}{3}$$

स्पष्ट है कि निश्चित समाकलों का मूल्यांकन करने के लिए हमें उसके तदनुरूपी अनिश्चित समाकलों को जानना आवश्यक है। कुछ सामान्य अनिश्चित समाकल इस प्रकार हैं–

$$\int x^{n} dx = \frac{x^{n+1}}{n+1} \qquad (n \neq -1)$$

$$\int (\frac{1}{x}) dx = \ln x \qquad (x > 0)$$

$$\int \sin x \, dx = -\cos x \qquad \int \cos x \, dx = \sin x$$

$$\int e^{x} dx = e^{x}$$

अवकल गणित तथा समाकलन गणित का आरंभिक ज्ञान कठिन नहीं है तथा यहाँ आपको कलन की मूल धारणाओं से परिचित कराने का प्रयास किया गया है ।

अध्याय 4

4.1

4.2

4.3

4.4

4.5

4.6

4.7

4.8

भूमिका

अदिश एवं सदिश

सदिशों का वियोजन

किसी समतल में गति

4.9 दो विमाओं में आपेक्षिक वेग

4.11 एकसमान वृत्तीय गति

विचारणीय विषय

अतिरिक्त अभ्यास

ग्राफी विधि

ਰਿध

गति

4.10 प्रक्षेप्य गति

सारांश

अभ्यास

सदिशों की वास्तविक संख्या से गुणा

सदिशों का संकलन व व्यवकलन

सदिशों का योग - विश्लेषणात्मक

किसी समतल में एकसमान त्वरण से

समतल में गति

4.1 भूमिका

पिछले अध्याय में हमने स्थिति, विस्थापन, वेग एवं त्वरण की धारणाओं को विकसित किया था, जिनकी किसी वस्तु की सरल रेखीय गति का वर्णन करने के लिए आवश्यकता पडती है । क्योंकि एकविमीय गति में मात्र दो ही दिशाएँ संभव हैं, इसलिए इन राशियों के दिशात्मक पक्ष को + और - चिह्नों से व्यक्त कर सकते हैं । परंत जब हम वस्तओं की गति का दिविमीय (एक समतल) या त्रिविमीय (दिकुस्थान) वर्णन करना चाहते हैं, तब हमें उपर्युक्त भौतिक राशियों का अध्ययन करने के लिए सदिशों की आवश्यकता पडती है । अतएव सर्वप्रथम हम सदिशों की भाषा (अर्थात सदिशों के गुणों एवं उन्हें उपयोग में लाने की विधियाँ) सीखेंगे । सदिश क्या है ? सदिशों को कैसे जोड़ा, घटाया या गुणा किया जाता है ? सदिशों को किसी वास्तविक संख्या से गुणा करें तो हमें क्या परिणाम मिलेगा ? यह सब हम इसलिए सीखेंगे जिससे किसी समतल में वस्तु के वेग एवं त्वरण को परिभाषित करने के लिए हम सदिशों का उपयोग कर सकें । इसके बाद हम किसी समतल में वस्तु की गति पर परिचर्चा करेंगे । किसी समतल में गति के सरल उदाहरण के रूप में हम एकसमान त्वरित गति का अध्ययन करेंगे तथा एक प्रक्षेप्य की गति के विषय में विस्तार से पढेंगे । वृत्तीय गति से हम भलीभौंति परिचित हैं जिसका हमारे दैनिक जीवन में विशेष महत्त्व है । हम एकसमान वृत्तीय गति की कुछ विस्तार से चर्चा करेंगे ।

हम इस अध्याय में जिन समीकरणों को प्राप्त करेंगे उन्हें आसानी से त्रिविमीय गति के लिए विस्तारित किया जा सकता है ।

4.2 अदिश एवं सदिश

हम भौतिक राशियों को अदिशों एवं सदिशों में वर्गीकृत करते हैं । दोनों में मूल अंतर यह है कि सदिश के साथ **दिशा** को संबद्ध करते हैं वहीं अदिश के साथ ऐसा नहीं करते । एक अदिश राशि वह राशि है जिसमें मात्र परिमाण होता है । इसे केवल एक संख्या एवं उचित मात्रक द्वारा पूर्ण रूप से व्यक्त किया जा सकता है । इसके उदाहरण हैं : दो बिंदुओं के बीच की दूरी, किसी वस्तु की संहति (द्रव्यमान), किसी वस्तु का तापक्रम, तथा वह समय जिस पर कोई घटना घटती है । अदिशों के जोड़ में वही नियम लागू होते हैं जो सामान्यतया बीजगणित में । अदिशों को हम ठीक वैसे ही जोड़ सकते हैं, घटा सकते हैं, गुणा या भाग कर सकते हैं जैसा कि हम सामान्य संख्याओं के साथ

समतल में गति

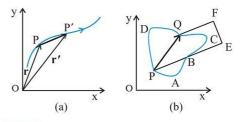
करते हैं* । उदाहरण के लिए, यदि किसी आयत की लंबाई और चौड़ाई क्रमश: 1.0 m तथा 0.5 m है तो उसकी परिमाप चारों भुजाओं के योग, 1.0 m + 0.5 m + 1.0 m + 0.5 m = 3.0 m होगा। हर भुजा की लंबाई एक अदिश है तथा परिमाप भी एक अदिश है । हम एक दूसरे उदाहरण पर विचार करेंगे : यदि किसी एक दिन का अधिकतम एवं न्यूनतम ताप क्रमश: 35.6 °C तथा 24.2 °C है तो इन दोनों का अंतर 11.4 °C होगा । इसी प्रकार यदि एल्युमिनियम के किसी एकसमान ठोस घन की भुजा 10 cm है और उसका द्रव्यमान 2.7 kg है तो उसका आयतन 10^{-3} m³ (एक अदिश) होगा तथा घनत्व 2.7×10^{3} kg/m³ भी एक अदिश है ।

एक सदिश राशि वह राशि है जिसमें परिमाण तथा दिशा दोनों होते हैं तथा वह योग संबंधी त्रिभुज के नियम अथवा समानान्तर चतुर्भुज के योग संबंधी नियम का पालन करती है । इस प्रकार, एक सदिश को उसके परिमाण की संख्या तथा दिशा द्वारा व्यक्त करते हैं । कुछ भौतिक राशियाँ जिन्हें सदिशों द्वारा व्यक्त करते हैं, वे हैं विस्थापन, वेग, त्वरण तथा बल ।

सदिश को व्यक्त करने के लिए इस पुस्तक में हम मोटे अक्षरों का प्रयोग करेंगे । जैसे कि वेग सदिश को व्यक्त करने के लिए **v** चिह्न का प्रयोग करेंगे । परंतु हाथ से लिखते समय क्योंकि मोटे अक्षरों का लिखना थोड़ा मुश्किल होता है, इसलिए एक सदिश को अक्षर के ऊपर तीर लगाकर व्यक्त करते हैं, जैसे \vec{v} । इस प्रकार **v** तथा \vec{v} दोनों ही वेग सदिश को व्यक्त करते हैं । किसी सदिश के परिमाण को प्राय: हम उसका 'परम मान' कहते हैं और उसे $|\mathbf{v}| = v$ द्वारा व्यक्त करते हैं । इस प्रकार एक सदिश को हम मोटे अक्षर यथा **A** या **a**, **p**, **q**, **r**, **x**, **y** से व्यक्त करते हैं जबकि इनके परिमाणों को क्रमश: हम A या *a*, *p*, *q*, *r*, *x*, *y* द्वारा व्यक्त करते हैं ।

4.2.1 स्थिति एवं विस्थापन सदिश

किसी समतल में गतिमान वस्तु की स्थिति व्यक्त करने के लिए हम सुविधानुसार किसी बिंदु O को मूल बिंदु के रूप में चुनते हैं । कल्पना कीजिए कि दो भिन्न-भिन्न समयों t और t' पर वस्तु की स्थिति क्रमश: P और P' है (चित्र 4.1a) । हम P को O से एक सरल रेखा से जोड़ देते हैं । इस प्रकार **OP** समय t पर वस्तु की स्थिति सदिश होगी । इस रेखा के सिरे पर एक तीर का निशान लगा देते हैं । इसे किसी चिह्न (मान लीजिए) **r** से निरूपित करते हैं, अर्थात् **OP** = **r** । इसी प्रकार बिंदु P' को एक दूसरे स्थिति सदिश **OP'** यानी **r'** से निरूपित करते हैं। संदिश **r** की लंबाई उसके परिमाण को निरूपित करती है तथा संदिश की दिशा वह होगी जिसके अनुदिश P (बिंदु O से देखने पर) स्थित होगा । यदि वस्तु P से चलकर P' पर पहुंच जाती है तो संदिश **PP'** (जिसकी पुच्छ P पर तथा शीर्ष P' पर है) बिंदु P (समय t) से P' (समय t) तक गति के संगत **विस्थापन संदिश क**हलाता है ।



चित्र 1.1 (a) स्थिति तथा विस्थापन सदिश, (b) विस्थापन सदिश PO तथा गति के भिन्न-भिन्न मार्ग ।

यहाँ यह बात महत्वपूर्ण है कि 'विस्थापन सदिश' को एक सरल रेखा से व्यक्त करते हैं जो वस्तु की अंतिम स्थिति को उसकी प्रारम्भिक स्थिति से जोड़ती है तथा यह उस वास्तविक पथ पर निर्भर नहीं करता जो वस्तु द्वारा बिंदुओं के मध्य चला जाता है । उदाहरणस्वरूप, जैसा कि चित्र 4.1b में दिखाया गया है, प्रारम्भिक स्थिति P तथा अंतिम स्थिति Q के मध्य विस्थापन सदिश **Pg** यद्यपि वही है परंतु दोनों स्थितियों के बीच चली गई दूरियां जैसे PABCQ. PDQ तथा PBEFQ अलग-अलग हैं । इसी प्रकार, किन्हीं दो बिंदुओं के मध्य विस्थापन सदिश का परिमाण या तो गतिमान वस्तु की पथ-लंबाई से कम होता है या उसके बराबर होता है। पिछले अध्याय में भी एक सरल रेखा के अनुदिश गतिमान वस्तु के लिए इस तथ्य को भलीभांति समझाया गया था ।

4.2.2 सदिशों की समता

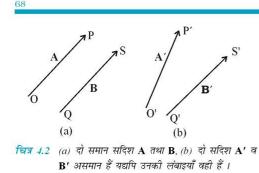
दो सदिशों A तथा B को केवल तभी बराबर कहा जा सकता है जब उनके परिमाण बराबर हों तथा उनकी दिशा समान हो** । चित्र 4.2(a) में दो समान सदिशों A तथा B को दर्शाया

गया है। हम इनकी समानता की परख आसानी से कर सकते हैं। **B** को स्वयं के समांतर खिसकाइये ताकि उसकी पुच्छ Q सदिश **A** की पुच्छ O के संपाती हो जाए। फिर क्योंकि उनके शीर्ष S एवं P भी संपाती हैं अत: दोनों सदिश बराबर कहलाएंगे। सामान्यतया इस समानता को $\mathbf{A} = \mathbf{B}$ के रूप में लिखते हैं। इस

* केवल समान मात्रक वाली राशियों का जोड़ व घटाना सार्थक होता है। जबकि आप भिन्न मात्रकों वाले अदिशों का गुणा या भाग कर सकते हैं। ** हमारे अध्ययन में सदिशों की स्थितियां निर्धारित नहीं हैं। इसलिए जब एक सदिश को स्वयं के समांतर विस्थापित करते हैं तो सदिश अपरिवर्तित रहता है। इस प्रकार के सदिशों को हम 'मुक्त सदिश' कहते हैं। हालांकि कुछ भौतिक उपयोगों में सदिश की स्थिति या उसकी क्रिया रेखा महत्त्वपूर्ण होती है। ऐसे सदिशों को हम 'स्थानगत सदिश' कहते हैं।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

67



बात की ओर ध्यान दीजिए कि चित्र 4.2(b) में यद्यपि सदिशों A' तथा B' के परिमाण समान हैं फिर भी दोनों सदिश समान नहीं हैं क्योंकि उनकी दिशायें अलग–अलग हैं । यदि हम B' को उसके ही समांतर खिसकाएं जिससे उसकी पुच्छ Q', A' की पुच्छ O' से संपाती हो जाए तो भी B' का शीर्ष S', A' के शीर्ष P' का संपाती नहीं होगा ।

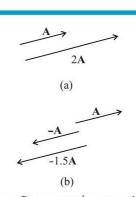
4.3 सदिशों की वास्तविक संख्या से गुणा

यदि एक सदिश **A** को किसी धनात्मक संख्या λ से गुणा करें तो हमें एक सदिश ही मिलता है जिसका परिमाण सदिश **A** के परिमाण का λ गुना हो जाता है तथा जिसकी दिशा वही है जो **A** की है । इस गुणनफल को हम λ **A** से लिखते हैं ।

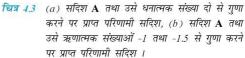
 $|\lambda \mathbf{A}| = \lambda |\mathbf{A}|$ यदि $\lambda > 0$

उदाहरणस्वरूप, यदि **A** को 2 से गुणा किया जाए, तो परिणामी सदिश 2**A** होगा (चित्र 4.3a) जिसकी दिशा **A** की दिशा होगी तथा परिमाण $|\mathbf{A}|$ का दोगुना होगा । सदिश **A** को यदि एक ऋणात्मक संख्या λ से गुणा करें तो सदिश λ **A** प्राप्त होता है जिसकी दिशा **A** की दिशा के विपरीत है और जिसका परिमाण $|\mathbf{A}|$ का $-\lambda$ गुना होता है ।

यदि किसी सदिश **A** को ऋणात्मक संख्याओं -1 व -1.5 से गुणा करें तो परिणामी सदिश चित्र 4.3(b) जैसे होंगे।



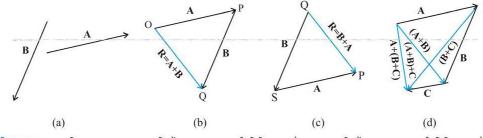
भौतिकी



भौतिकी में जिस घटक λ द्वारा सदिश **A** को गुणा किया जाता है वह कोई अदिश हो सकता है जिसकी स्वयं की विमाएँ होती हैं । अतएव λA की विमाएँ λ व **A** की विमाओं के गुणनफल के बराबर होंगी । उदाहरणस्वरूप, यदि हम किसी अचर वेग सदिश को किसी (समय) अंतराल से गुणा करें तो हमें एक विस्थापन सदिश प्राप्त होगा ।

4.4 सदिशों का संकलन व व्यवकलन : ग्राफी विधि

जैसा कि खण्ड 4.2 में बतलाया जा चुका है कि सदिश योग के त्रिभुज नियम या समान्तर चतुर्भुज के योग के नियम का पालन करते हैं । अब हम ग्राफी विधि द्वारा योग के इस नियम को समझाएंगे । हम चित्र 4.4 (a) में दर्शाए अनुसार किसी समतल में स्थित दो सदिशों **A** तथा **B** पर विचार करते हैं । इन सदिशों को व्यक्त करने वाली रेखा-खण्डों की लंबाइयाँ सदिशों के परिमाण के समानुपाती हैं । योग **A** + **B** प्राप्त करने के लिए चित्र 4.4(b) के अनुसार हम सदिश **B** इस प्रकार रखते हैं कि उसकी पुच्छ सदिश **A** के शीर्ष पर हो । फिर हम **A** की पुच्छ



चित्र 4.4 (a) सदिश A तथा B, (b) सदिशों A व B का ग्राफी विधि द्वारा जोड़ना, (c) सदिशों B व A का ग्राफी विधि द्वारा जोड़ना, (d) सदिशों के जोड़ से संबंधित साहचर्य नियम का प्रदर्शन ।

समतल में गति

को **B** के सिरे से जोड़ देते हैं। यह रेखा OQ परिणामी सदिश **R** को व्यक्त करती है जो सदिशों **A** तथा **B** का योग है। क्योंकि सदिशों के जोड़ने की इस विधि में सदिशों में से किसी एक के शीर्ष को दूसरे की पुच्छ से जोड़ते हैं, इसलिए इस ग्राफी विधि को **शीर्ष व पुच्छ विधि** के नाम से जाना जाता है। दोनों सदिश तथा उनका परिणामी सदिश किसी त्रिभुज की तीन भुजाएं बनाते हैं। इसलिए इस विधि को **सदिश योग के त्रिभुज नियम** भी कहते हैं। यदि हम **B+A** का परिणामी सदिश प्राप्त करें तो भी हमें वही सदिश **R** प्राप्त होता है (चित्र 4.4c)। इस प्रकार सदिशों का योग 'क्रम विनिमेय' (सदिशों के जोड़ने में यदि उनका क्रम बदल दें तो भी परिणामी सदिश नहीं बदलता) है।

A + B = B + A (4.1) सदिशों का योग *साहचर्य नियम* का भी पालन करता है जैसा कि चित्र 4.4 (d) में दर्शाया गया है । सदिशों A = B को पहले जोड़कर और फिर सदिश C को जोड़ने पर जो परिणाम प्राप्त होता है वह वही है जो सदिशों B और C को पहले जोड़कर फिर A को जोड़ने पर मिलता है, अर्थात्

 $(\mathbf{A} + \mathbf{B}) + \mathbf{C} = \mathbf{A} + (\mathbf{B} + \mathbf{C})$ (4.2) दो समान और विपरीत सदिशों को जोड़ने पर क्या परिणाम मिलता है ? हम दो सदिशों \mathbf{A} और $-\mathbf{A}$ जिन्हें चित्र 4.3(b) में दिखलाया है, पर विचार करते हैं । इनका योग $\mathbf{A} + (-\mathbf{A})$ है। क्योंकि दो सदिशों का परिमाण वही है किन्तु दिशा विपरीत है, इसलिए परिणामी सदिश का परिमाण शून्य होगा और इसे **0** से व्यक्त करते हैं।

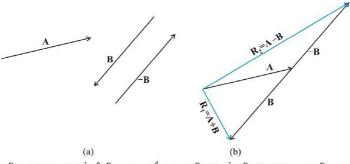
 $\mathbf{A} - \mathbf{A} = \mathbf{0}$ $|\mathbf{0}| = 0$ (4.3) $\mathbf{0}$ को हम **शून्य सदिश** कहते हैं । क्योंकि शून्य सदिश का परिमाण शून्य होता है, इसलिए इसकी दिशा का निर्धारण नहीं किया जा सकता है । दरअसल जब हम एक सदिश \mathbf{A} को संख्या शून्य से गुणा करते हैं तो भी परिणामस्वरूप हमें एक सदिश ही मिलेगा किन्तु उसका परिमाण शून्य होगा । \mathbf{O} सदिश के मुख्य गुण निम्न हैं:

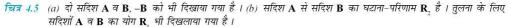
$$A + 0 = A
\lambda 0 = 0
0 A = 0$$
(4.4)

शून्य सदिश का भौतिक अर्थ क्या है ? जैसाकि चित्र 4.1(a) में दिखाया गया है हम किसी समतल में स्थिति एवं विस्थापन सदिशों पर विचार करते हैं । मान लीजिए कि किसी क्षण t पर कोई वस्तु P पर है । वह P' तक जाकर पुन: P पर वापस आ जाती है । इस स्थिति में वस्तु का विस्थापन क्या होगा ? चूंकि प्रार्थेभक एवं अंतिम स्थितियां संपाती हो जाती हैं, इसलिए विस्थापन "शन्य सदिश" होगा ।

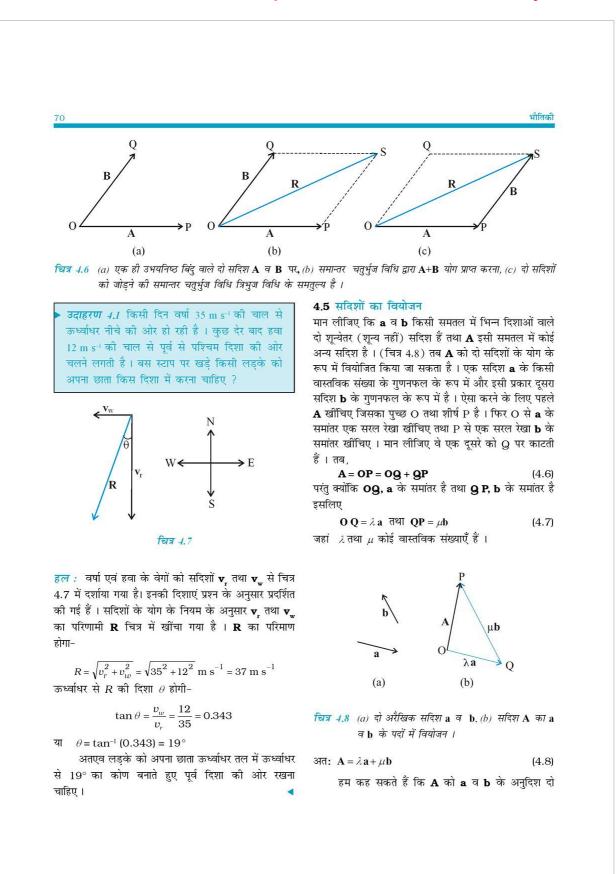
सदिशों का व्यवकलन सदिशों के योग के रूप में भी परिभाषित किया जा सकता है। दो सदिशों A व B के अंतर को हम दो सदिशों A व –B के योग के रूप में निम्न प्रकार से व्यक्त करते हैं:

 $\mathbf{A} - \mathbf{B} = \mathbf{A} + (-\mathbf{B})$ (4.5)इसे चित्र 4.5 में दर्शाया गया है । सदिश -B को सदिश A में जोड़कर R = (A - B) प्राप्त होता है । तुलना के लिए इसी चित्र में संदिश **R**, = A + B को भी दिखाया गया है । समान्तर चतुर्भुज विधि को प्रयुक्त करके भी हम दो सदिशों का योग ज्ञात कर सकते हैं। मान लीजिए हमारे पास दो सदिश A व B हैं। इन सदिशों को जोड़ने के लिए उनकी पुच्छ को एक उभयनिष्ठ मूल बिंदू O पर लाते हैं जैसा चित्र 4.6(a) में दिखाया गया है। फिर हम A के शीर्ष से B के समांतर एक रेखा खींचते हैं और **B** के शीर्ष से **A** के समांतर एक दूसरी रेखा खींचकर समांतर चतुर्भुज OQSP पूरा करते हैं । जिस बिंदु पर यह दोनों रेखाएं एक दूसरे को काटती हैं, उसे मूल बिंदु O से जोड़ देते हैं। परिणामी सदिश **R** की दिशा समान्तर चतुर्भुज के मूल बिंदु O से कटान बिंदु S की ओर खींचे गए विकर्ण OS के अनुदिश होगी [चित्र 4.6 (b)]। चित्र 4.6 (c) में सदिशों A व B का परिणामी निकालने के लिए त्रिभुज नियम का उपयोग दिखाया गया है । दोनों चित्रों से स्पष्ट है कि दोनों विधियों से एक ही परिणाम निकलता है । इस प्रकार दोनों विधियाँ समतूल्य हैं।





Downloaded from https:// www.studiestoday.com



समतल में गति

सदिश-घटकों क्रमश: λa तथा μb में वियोजित कर दिया गया है । इस विधि का उपयोग करके हम किसी सदिश को उसी समतल के दो सदिश-घटकों में वियोजित कर सकते हैं । एकांक परिमाण के सदिशों की सहायता से समकोणिक निर्देशांक निकाय के अनुदिश किसी सदिश का वियोजन सुविधाजनक होता है । ऐसे सदिशों को एकांक सदिश कहते हैं जिस पर अब हम परिचर्चा करेंगे ।

एकांक सदिश : एकांक सदिश वह सदिश होता है जिसका परिमाण एक हो तथा जो किसी विशेष दिशा के अनुदिश हो । न तो इसकी कोई विमा होती है और न ही कोई मात्रक । मात्र दिशा व्यक्त करने के लिए इसका उपयोग होता है । चित्र 4.9a में प्रदर्शित एक 'आयतीय निर्देशांक निकाय' की x, y तथा zअक्षों के अनुदिश एकांक सदिशों को हम क्रमश: \hat{i},\hat{j} तथा \hat{k} द्वारा व्यक्त करते हैं । क्योंकि ये सभी एकांक सदिश हैं, इसलिए

$$|\hat{i}| = |\hat{i}| = |\hat{k}| = 1$$

ये एकांक सदिश एक दूसरे के लंबवत् हैं । दूसरे सदिशों से इनकी अलग पहचान के लिए हमने इस पुस्तक में मोटे टाइप i, j, k के ऊपर एक कैप (^) लगा दिया है । क्योंकि इस अध्याय में हम केवल द्विविमीय गति का ही अध्ययन कर रहे हैं अत: हमें केवल दो एकांक सदिशों की आवश्यकता होगी । यदि किसी एकांक सदिश n को एक अदिश λ से गुणा

भाष विश्वा एक सरिश 1 को एक जावरा 7 स गुआ करें तो परिणामी एक सदिश 2 n होगा । सामान्यतया किसी सदिश A को निम्न प्रकार से व्यक्त कर सकते हैं :

 $A = |A|\hat{n}$ (4.10) यहाँ **A** के अनुदिश \hat{n} एकांक सदिश है ।

हम किसी सदिश $\hat{\mathbf{A}}$ को एकांक सदिशों $\hat{\mathbf{j}}$ तथा $\hat{\mathbf{j}}$ के पदों में वियोजित कर सकते हैं । मान लीजिए कि चित्र (4.9b) के अनुसार सदिश $\hat{\mathbf{A}}$ समतल x-y में स्थित है । चित्र 4.9(b) के अनुसार $\hat{\mathbf{A}}$ के शीर्ष से हम निर्देशांक अक्षों पर लंब खींचते हैं । इससे हमें दो सदिश $\hat{\mathbf{A}}_1$ व $\hat{\mathbf{A}}_2$ इस प्रकार प्राप्त हैं कि $\hat{\mathbf{A}}_1 + \hat{\mathbf{A}}_2 = \hat{\mathbf{A}}$ । क्योंकि $\hat{\mathbf{A}}_1$ एकांक सदिश $\hat{\mathbf{i}}$ के समान्तर है तथा $\hat{\mathbf{A}}_2$ एकांक सदिश $\hat{\mathbf{j}}$ के समान्तर है, अत:

इस प्रकार $\mathbf{A} = A_x \hat{\mathbf{i}} + A_y \hat{\mathbf{j}}$ (4.12)

इसे चित्र (4.9c) में दर्शाया गया है । राशियों A_{z} व A_{y} को हम सदिश **A** के x- व y- घटक कहते हैं । यहाँ यह बात ध्यान देने योग्य है कि A_{z} सदिश नहीं है, वरन् A_{x} î एक सदिश है । इसी प्रकार A_{y} j एक सदिश है ।

त्रिकोणमिति का उपयोग करके A_x व A_y को \mathbf{A} के परिमाण तथा उसके द्वारा x-अक्ष के साथ बनने वाले कोण θ के पदों में व्यक्त कर सकते हैं :

$$A_{\rm x} = A\cos\theta$$

 $A_y = A \sin \theta$ (4.13) समीकरण (4.13) से स्पष्ट है कि किसी सदिश का घटक कोण θ पर निर्भर करता है तथा वह धनात्मक, ऋणात्मक या शन्य हो सकता है ।

किसी समतल में एक सदिश **A** को व्यक्त करने के लिए अब हमारे पास दो विधियाँ हैं :

- (i) उसके परिमाण A तथा उसके द्वारा x-अक्ष के साथ बनाए गए कोण θ द्वारा, अथवा
- (ii) उसके घटकों A, तथा A, द्वारा ।

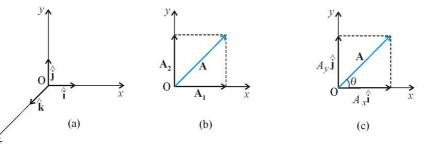
यदि A तथा θ हमें ज्ञात हैं तो A_x और A_y का मान समीकरण (4.13) से ज्ञात किया जा सकता है । यदि A_x एवं A_y ज्ञात हों तो A तथा θ का मान निम्न प्रकार से ज्ञात किया जा सकता है :

$$A_{x}^{2} + A_{y}^{2} = A^{2}\cos^{2}\theta + A^{2}\sin^{2}\theta = A^{2}$$

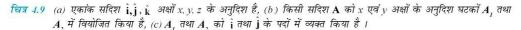
अथवा
$$A = \sqrt{A_x^2 + A_y^2}$$
 (4.14)

एवं
$$\tan \theta = \frac{A_y}{A_x}, \ \theta = \tan^{-1} \frac{A_y}{A_x}$$
 (4.15)

अभी तक इस विधि में हमने एक (x-y)समतल में किसी सदिश को उसके घटकों में वियोजित किया है किन्तु इसी



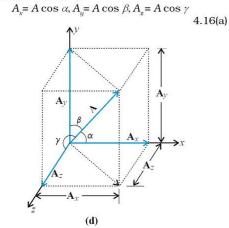
(4.9)



Downloaded from https:// www.studiestoday.com

72

विधि द्वारा किसी सदिश **A** को तीन विमाओं में x, y तथा zअक्षों के अनुदिश तीन घटकों में वियोजित किया जा सकता है । यदि **A** व x-, y-, व z- अक्षों के मध्य कोण क्रमश: α, β तथा γ हो* (चित्र 4.9d) तो



चित्र 4.9(d) सदिश A का x, y एवं z - अक्षों के अनुदिश घटकों में वियोजन ।

सामान्य रूप से.

$$\mathbf{A} = A_{\mathbf{x}}\hat{\mathbf{i}} + A_{\mathbf{y}}\hat{\mathbf{j}} + A_{\mathbf{z}}\hat{\mathbf{k}}$$
(4.16b)

सदिश A का परिमाण

$$A = \sqrt{A_x^2 + A_y^2 + A_z^2}$$
(4.16c)

होगा ।

एक स्थिति सदिश **r** को निम्नलिखित प्रकार से व्यक्त किया जा सकता है :

$$\mathbf{r} = x\,\hat{\mathbf{i}} + y\,\hat{\mathbf{j}} + z\,\hat{\mathbf{k}} \tag{4.17}$$

यहां x, y तथा z सदिश r के अक्षों x-, y-, z- के अनुदिश घटक हैं।

4.6 सदिशों का योग : विश्लेषणात्मक विधि

यद्यपि सदिशों को जोड़ने की ग्राफी विधि हमें सदिशों तथा उनके परिणामी सदिश को स्पष्ट रूप से समझने में सहायक होती है, परन्तु कभी-कभी यह विधि जटिल होती है और इसकी शुद्धता भी सीमित होती है । भिन्न-भिन्न सदिशों को उनके संगत घटकों को मिलाकर जोड़ना अधिक आसान होता है। मान लीजिए कि किसी समतल में दो सदिश **A** तथा **B** हैं जिनके घटक क्रमश: A_x , A_y तथा B_x , B_y हैं तो

$$\mathbf{A} = A_{x}\mathbf{i} + A_{y}\mathbf{j}$$

 $\mathbf{B} = B_x \hat{\mathbf{i}} + B_y \hat{\mathbf{j}}$ मान लीजिए कि **R** इनका योग है, तो

 $\mathbf{R} = \mathbf{A} + \mathbf{B}$

$$= \left(A_x \hat{\mathbf{i}} + A_y \hat{\mathbf{j}} \right) + \left(B_x \hat{\mathbf{i}} + B_y \hat{\mathbf{j}} \right)$$
(4.19)

क्योंकि सदिश क्रमविनिमेय तथा साहचर्य नियमों का पालन करते हैं, इसलिए समीकरण (4.19) में व्यक्त किए गए सदिशों को निम्न प्रकार से पुन: व्यवस्थित कर सकते हैं :

$$\mathbf{R} = (A_x + B_x)\hat{\mathbf{i}} + (A_y + B_y)\hat{\mathbf{j}}$$
(4.19a)

$$\mathbf{R} = R_x \mathbf{i} + R_y \mathbf{j} \tag{4.20}$$

इसलिए $R_x = A_x + B_x$, $R_y = A_y + B_y$ (4.21) इस प्रकार परिणामी सदिश **R** का प्रत्येक घटक सदिशों **A** और **B** के संगत घटकों के योग के बराबर होता है ।

तीन विमाओं के लिए सदिशों **A** और **B** को हम निम्न प्रकार से व्यक्त करते हैं :

$$\mathbf{A} = A_x \hat{\mathbf{i}} + A_y \hat{\mathbf{j}} + A_z \hat{\mathbf{k}}$$

$$\mathbf{B} = B_x \hat{\mathbf{i}} + B_y \hat{\mathbf{j}} + B_z \hat{\mathbf{k}}$$

 $\mathbf{R} = \mathbf{A} + \mathbf{B} = R_x \hat{\mathbf{i}} + R_y \hat{\mathbf{j}} + R_z \hat{\mathbf{k}}$

जहाँ घटकों R, R, तथा R, के मान निम्न प्रकार से हैं:

$$R_x = A_x + B_x$$

 $R_y = A_y + B_y$

 $R_z = A_z + B_z$ (4.22) इस विधि को अनेक सदिशों को जोड़ने व घटाने के लिए उपयोग में ला सकते हैं । उदाहरणार्थ, यदि **a**, **b** तथा **c** तीनों सदिश निम्न प्रकार से दिए गए हों :

$$\mathbf{a} = a_x \hat{\mathbf{i}} + a_y \hat{\mathbf{j}} + a_z \hat{\mathbf{k}}$$

$$\mathbf{b} = b_x \hat{\mathbf{i}} + b_y \hat{\mathbf{j}} + b_z \hat{\mathbf{k}}$$

$$\mathbf{c} = c_x \hat{\mathbf{i}} + c_y \hat{\mathbf{j}} + c_z \hat{\mathbf{k}}$$
(4.23a)

$$\mathbf{v} = \mathbf{T} - \mathbf{c} + \mathbf{b} - \mathbf{c} \hat{\mathbf{c}} \quad \text{MAR}$$

तो सदिश $\mathbf{T} = \mathbf{a} + \mathbf{b} - \mathbf{c}$ के घटक निम्नलिखित होंग:

$$T_{x} = a_{x} + b_{x} - c_{x}$$

$$T_{y} = a_{y} + b_{y} - c_{y}$$

$$T_{z} = a_{z} + b_{z} - c_{z}$$
(4.23b)

उदाहरण 4.2 चित्र 4.10 में दिखाए गए दो सदिशों A तथा B के बीच का कोण θ है। इनके परिणामी सदिश का परिमाण तथा दिशा उनके परिमाणों तथा θ के पद में निकालिए।

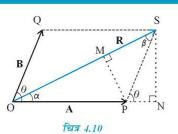
 * इस बात पर ध्यान दीजिए कि lpha,eta, व γ कोण दिक्स्थान में हैं । ये ऐसी दो रेखाओं के बीच के कोण हैं जो एक समतल में नहीं हैं ।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

(4.18)





हल चित्र 4.10 के अनुसार मान लीजिए कि **OP** तथा **Og** दो सदिशों **A** तथा **B** को व्यक्त करते हैं, जिनके बीच का कोण θ है। तब सदिश योग के समान्तर चर्तुभुज नियम द्वारा हमें परिणामी सदिश **R** प्राप्त होगा जिसे चित्र में **OS** द्वारा दिखाया गया है। इस प्रकार

$$\mathbf{R} = \mathbf{A} + \mathbf{B}$$

चित्र में SN, OP के लंबवत् है तथा PM, OS के लंबवत् है ।

$$\therefore OS^2 = ON^2 + SN^2$$

किन्तु
$$ON = OP + PN = A + B \cos \theta$$

 $SN = B \sin \theta$
 $OS^2 = (A+B \cos \theta)^2 + (B \sin \theta)^2$

अथवा $R^2 = A^2 + B^2 + 2AB \cos \theta$

$$R = \sqrt{A^2 + B^2 + 2AB\cos\theta} \qquad (4.24a)$$
त्रिभुज OSN में, $SN = OS\sin\alpha = R\sin\alpha$

एवं त्रिभुज PSN में, $SN = PS \sin \theta = B \sin \theta$

अतएव $R\sin\alpha = B\sin\theta$

अथवा
$$\frac{R}{\sin \theta} = \frac{B}{\sin \alpha}$$
 (4.24b)
इसी प्रकार, $PM = A \sin \alpha = B \sin \beta$

 $\frac{A}{2} = \frac{B}{2}$

अथवा
$$\frac{11}{\sin \beta} = \frac{2}{\sin \alpha}$$
 (4.24c)
समीकरणों (4.24b) तथा (4.24c) से हमें प्राप्त होता है-

$$\frac{R}{\sin \theta} = \frac{A}{\sin \beta} = \frac{B}{\sin \alpha}$$
(4.24d)

समीकरण (4.24d) के द्वारा हम निम्नांकित सूत्र प्राप्त करते हैं-

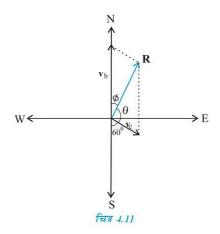
$$\sin \alpha = \frac{B}{R} \sin \theta \tag{4.24e}$$

यहाँ R का मान समीकरण (4.24a) में दिया गया है ।

$$\overline{a}, \tan \alpha = \frac{SN}{OP + PN} = \frac{B \sin \theta}{A + B \cos \theta}$$
(4.24f)

समीकरण (4.24a) से परिणामी **R** का परिमाण तथा समीकरण (4.24e) से इसकी दिशा मालूम की जा सकती है । समीकरण (4.24a) को **कोज्या-नियम** तथा समीकरण (4.24d) को **ज्या-नियम** कहते हैं । उदाहरण 4.3 एक मोटरबोट उत्तर दिशा की ओर
 25 km/h के वेग से गतिमान है । इस क्षेत्र में जल–धारा का वेग 10 km/h है । जल–धारा की दिशा दक्षिण से पूर्व की ओर 60° पर है । मोटरबोट का परिणामी वेग निकालिए ।

हल चित्र 4.11 में सदिश v, मोटरबोट के वेग को तथा v, जल धारा के वेग को व्यक्त करते हैं । प्रश्न के अनुसार चित्र में इनकी दिशायें दर्शाई गई हैं । सदिश योग के समांतर चतुर्भुज नियम के अनुसार प्राप्त परिणामी **R** की दिशा चित्र में दर्शाई



गई है । कोज्या-नियम का उपयोग करके हम **R** का परिमाण निकाल सकते हैं ।

$$R = \sqrt{v_{\rm b}^2 + v_{\rm c}^2 + 2v_{\rm b}v_{\rm c}\cos 120^\circ}$$

$$=\sqrt{25^2+10^2+2\times25\times10(-1/2)}\cong22 \text{ km/h}$$

R की दिशा ज्ञात करने के लिए हम 'ज्या-नियम' का उपयोग करते हैं-

$$\frac{R}{\sin \theta} = \frac{v_c}{\sin \phi} \quad \exists \Pi, \sin \phi = \frac{v_c}{R} \sin \theta$$
$$= \frac{10 \times \sin 120^\circ}{21.8} = \frac{10\sqrt{3}}{2 \times 21.8} \approx 0.397$$
$$\phi \approx 23.4^\circ$$

4.7 किसी समतल में गति

इस खण्ड में हम सदिशों का उपयोग कर दो या तीन विमाओं में गति का वर्णन करेंगे ।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

74

4.7.1 स्थिति सदिश तथा विस्थापन

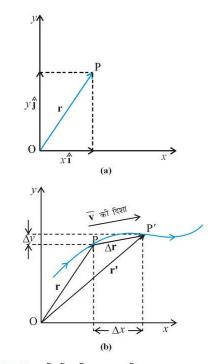
किसी समतल में स्थित कण P का x-y निर्देशतंत्र के मूल बिंदु के सापेक्ष स्थिति सदिश r [चित्र (4.12)] को निम्नलिखित समीकरण से व्यक्त करते हैं :

 $\mathbf{r} = x \, \mathbf{i} + y \, \mathbf{j}$

यहाँ x तथा y अक्षों x-तथा y- के अनुदिश r के घटक हैं । इन्हें हम कण के निर्देशांक भी कह सकते हैं ।

मान लीजिए कि चित्र (4.12b) के अनुसार कोई कण मोटी रेखा से व्यक्त वक्र के अनुदिश चलता है। किसी क्षण t पर इसकी स्थिति P है तथा दूसरे अन्य क्षण t' पर इसकी स्थिति P' है। कण के विस्थापन को हम निम्नलिखित प्रकार से लिखेंगे,

∆**r = r' - r** (4.25) इसकी दिशा P से P' की ओर है ।



चित्र 4.12 (a) स्थिति सदिश r, (b) विस्थापन ∆r तथा कण का औसत वेग ⊽

समीकरण (4.25) को हम सदिशों के घटक के रूप में निम्नांकित प्रकार से व्यक्त करेंगे,

$$\Delta \mathbf{r} = \left(x' \,\hat{\mathbf{i}} + y' \,\hat{\mathbf{j}} \right) - \left(x \,\hat{\mathbf{i}} + y \,\hat{\mathbf{j}} \right)$$

$$= \hat{\mathbf{i}} \Delta x + \hat{\mathbf{j}} \Delta y$$

यहाँ $\Delta x = x' - x, \ \Delta y = y' - y$ (4.26) वेग

भौतिकी

वस्तु के विस्थापन और संगत समय अंतराल के अनुपात को हम औसत वेग ($ar{\mathbf{v}}$) कहते हैं, अत:

$$\overline{\mathbf{v}} = \frac{\Delta \mathbf{r}}{\Delta t} = \frac{\Delta x \, \hat{\mathbf{i}} + \Delta y \, \hat{\mathbf{j}}}{\Delta t} = \hat{\mathbf{i}} \frac{\Delta x}{\Delta t} + \hat{\mathbf{j}} \frac{\Delta y}{\Delta t} \qquad (4.27)$$

अथवा, $\overline{\mathbf{v}} = \overline{v}_x \, \hat{\mathbf{i}} + \overline{v}_y \, \hat{\mathbf{j}}$

क्योंकि $\overline{\mathbf{v}} = rac{\Delta \mathbf{r}}{\Delta t}$, इसलिए चित्र (4.12) के अनुसार औसत वेग

की दिशा वही होगी, जो ∆**r** की है।

गतिमान वस्तु का **वेग** (तात्क्षणिक वेग) अति सूक्ष्म समयान्तराल (∆t→0 की सीमा में)विस्थापन ∆**r** का समय अन्तराल ∆t से अनुपात है । इसे हम **v** से व्यक्त करेंगे, अत:

$$\mathbf{v} = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta \mathbf{r}}{\Delta t} = \frac{\mathrm{d}\mathbf{r}}{\mathrm{d}t}$$
(4.28)

ਬਿਸ਼ੋਂ 4.13(a) से लेकर 4.13(d) की सहायता से इस सीमान्त प्रक्रम को आसानी से समझा जा सकता है । इन चित्रों में मोटी रेखा उस पथ को दर्शाती है जिस पर कोई वस्तु क्षण t पर बिंदु P से चलना प्रारम्भ करती है । वस्तु की स्थिति Δt₁, Δt₂, Δt₃, समयों के उपरांत क्रमश: P₁, P₂, P₃, से व्यक्त होती है । इन समयों में कण का विस्थापन क्रमश: Δ**r**₁, Δ**r**₂, Δ**r**₃, है । चित्रों (a), (b) तथा (c) में क्रमश: घटते हुए Δt के मानों अर्थात् Δt₁, Δt₂, Δt₃, (Δt₁> Δt₂> Δt₃) के लिए कण के औसत वेग $\overline{\mathbf{v}}$ की दिशा को दिखाया गया है । जैसे ही Δ**t**→0 तो Δr→0 एवं Δ**r** पथ की स्पर्श रेखा के अनुदिश हो जाता है (चित्र 4.13d)। इस प्रकार **पथ के किसी बिंदु पर वेग उस बिंदु पर खींची गई स्पर्श रेखा द्वारा व्यक्त होता है जिसकी दिशा वस्तु की गति के अनुदिश होती है।**

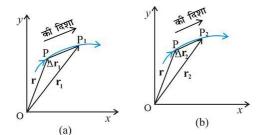
सुविधा के लिए **v** को हम प्राय: घटक के रूप में निम्नलिखित प्रकार से व्यक्त करते हैं :

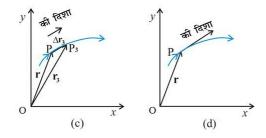
$$= \frac{d\mathbf{r}}{dt}$$

$$= \lim_{\Delta t \to 0} \left(\frac{\Delta x}{\Delta t} \hat{\mathbf{i}} + \frac{\Delta y}{\Delta t} \hat{\mathbf{j}} \right)$$

$$= \hat{\mathbf{i}} \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta x}{\Delta t} + \hat{\mathbf{j}} \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta y}{\Delta t}$$
(4.29)

समतल में गति





चित्र 4.13 जैसे ही समय अंतराल ∆ा शून्य की सीमा को स्पर्श कर लेता है, औसत वेग ⊽ वस्तु के वेग v के बराबर हो जाता है। v की दिशा किसी क्षण पथ पर स्पर्श रेखा के समांतर है।

या,
$$\mathbf{v} = \hat{\mathbf{i}}\frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}t} + \hat{\mathbf{j}}\frac{\mathrm{d}y}{\mathrm{d}t} = v_x\hat{\mathbf{i}} + v_y\hat{\mathbf{j}}.$$

यहाँ $v_x = \frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}t}, v_y = \frac{\mathrm{d}y}{\mathrm{d}t}$ (4.30a)

अत: यदि समय के फलन के रूप में हमें निर्देशांक x और y ज्ञात हैं तो हम उपरोक्त समीकरणों का उपयोग v_x और v_y निकालने में कर सकते हैं ।

सदिश 🗴 का परिमाण निम्नलिखित होगा,

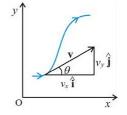
$$v = \sqrt{v_x^2 + v_y^2} \tag{4.30b}$$

तथा इसकी दिशा कोण heta द्वारा निम्न प्रकार से व्यक्त होगी :

$$\tan\theta = \frac{v_y}{v_x}, \quad \theta = \tan^{-1} \left(\frac{v_y}{v_x} \right)$$
(4.30c)

* $x \neq y$ के पदों में a_x तथा a_y को हम निम्न प्रकार से व्यक्त करते हैं : $a_x = \frac{d}{dt} \left(\frac{dx}{dt} \right) = \frac{d^2 x}{dt^2}, \qquad a_y = \frac{d}{dt} \left(\frac{dy}{dt} \right) = \frac{d^2 y}{dt^2}$

चित्र 4.14 में किसी वेग सदिश **v** के लिए v_x , v_y तथा कोण θ को दर्शाया गया है ।



चित्र 4.14 वेग **v** के घटक v_x , v_y तथा कोण θ जो x-अक्ष से बनाता है । चित्र में $v_x = v \cos \theta$, $v_y = v \sin \theta$ त्वरण

x-y समतल में गतिमान वस्तु का औसत त्वरण (a) उसके वेग में परिवर्तन तथा संगत समय अंतराल ∆t के अनुपात के बराबर होता है :

$$\overline{\mathbf{a}} = \frac{\Delta \mathbf{v}}{\Delta t} = \frac{\Delta \left(v_x \hat{\mathbf{i}} + v_y \hat{\mathbf{j}} \right)}{\Delta t} = \frac{\Delta v_x}{\Delta t} \hat{\mathbf{i}} + \frac{\Delta v_y}{\Delta t} \hat{\mathbf{j}} \quad (4.31a)$$

अथवा
$$\overline{\mathbf{a}} = a_x \hat{\mathbf{i}} + a_y \hat{\mathbf{j}}$$
. (4.31b)

त्वरण (तात्क्षणिक त्वरण) औसत त्वरण के सीमान्त मान के बराबर होता है जब समय अंतराल शुन्य हो जाता है :

$$\mathbf{a} = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta \mathbf{v}}{\Delta t}$$
(4.32a)

क्योंकि $\Delta \mathbf{v} = \hat{\mathbf{i}} \Delta v_{y} + \hat{\mathbf{j}} \Delta v_{y}$, इसलिए

$$\mathbf{a} = \hat{\mathbf{i}} \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta v_x}{\Delta t} + \hat{\mathbf{j}} \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta v_y}{\Delta t}$$

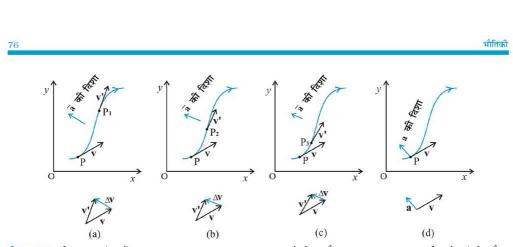
अथवा
$$\mathbf{a} = \hat{\mathbf{i}} a_{y} + \hat{\mathbf{j}} a_{y}$$

जहाँ
$$a_x = \frac{\mathrm{d}v_x}{\mathrm{d}t}, \ a_y = \frac{\mathrm{d}v_y}{\mathrm{d}t}$$
 (4.32c)*

(4.32b)

वेग की भौंति यहाँ भी वस्तु के पथ को प्रदर्शित करने वाले किसी आलेख में त्वरण की परिभाषा के लिए हम ग्राफी विधि से सीमान्त प्रक्रम को समझ सकते हैं । इसे चित्रों (4.15a) से (4.15d) तक में समझाया गया है । किसी क्षण t पर कण की स्थिति बिंदु P द्वारा दर्शाई गई है । Δt_1 , Δt_2 , Δt_3 , $(\Delta t_1 > \Delta t_2 > \Delta t_3)$ समय के बाद कण की स्थिति क्रमश: बिंदुओं P₁, P₂, P₃ द्वारा व्यक्त की

Downloaded from https:// www.studiestoday.com



चित्र 4.15 तीन समय अंतरालों (a) Δt_{p} (b) $\Delta t_{s'}$ (c) $\Delta t_{s'}$ ($\Delta t_{s'} \geq \Delta t_{s'} \geq \Delta t_{s'}$) के लिए औसत त्वरण $\overline{\mathbf{a}}$ (d) $\Delta t \rightarrow 0$ सीमा के अंतर्गत औसत त्वरण वस्तु के त्वरण के बराबर होता है ।

गई है । चित्रों (4.15) a, b और c में इन सभी बिंदुओं P, $\mathbf{P}_1, \mathbf{P}_2, \mathbf{P}_3$ पर वेग सदिशों को भी दिखाया गया है । प्रत्येक Δt के लिए सदिश योग के त्रिभुज नियम का उपयोग करके ∆v का मान निकालते हैं । परिभाषा के अनुसार औसत त्वरण की दिशा वही है जो ∆**v** की होती है । हम देखते हैं कि जैसे-जैसे Δt का मान घटता जाता है वैसे-वैसे $\Delta \mathbf{v}$ की दिशा भी बदलती जाती है और इसके परिणामस्वरूप त्वरण की भी दिशा बदलती है । अंतत: ∆t→0 सीमा में (चित्र 4.15d) औसत त्वरण, तात्क्षणिक त्वरण के बराबर हो जाता है और इसकी दिशा चित्र में दर्शाए अनुसार होती है ।

ध्यान दें कि एक विमा में वस्तु का वेग एवं त्वरण सदैव एक सरल रेखा में होते हैं (वे या तो एक ही दिशा में होते हैं अथवा विपरीत दिशा में) । परंतु दो या तीन विमाओं में गति के लिए वेग एवं त्वरण सदिशों के बीच 0° से 180° के बीच कोई भी कोण हो सकता है।

उदाहरण 4.4 किसी कण की स्थिति $\mathbf{r} = 3.0 \ t\hat{\mathbf{i}} + 2.0 \ t^2 \hat{\mathbf{j}} + 5.0 \ \hat{\mathbf{k}} \ \hat{\mathbf{\xi}}$ जहां t सेकंड में व्यक्त किया गया है । अन्य गुणकों के मात्रक इस प्रकार हैं कि r मीटर में व्यक्त हो जाएँ। (a) कण का **v**(t) व **a**(t) ज्ञात कीजिए; (b) t = 1.0 s पर $\mathbf{v}(t)$ का परिमाण व दिशा ज्ञात कीजिए ।

$$\mathbf{v}(t) = \frac{\mathrm{d}\mathbf{r}}{\mathrm{d}t} = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} (3.0 \ t\mathbf{\hat{i}} + 2.0 \ t^2 \mathbf{\hat{j}} + 5.0 \mathbf{\hat{k}})$$

$$= 3.0 \,\hat{\mathbf{i}} + 4.0 \,t\hat{\mathbf{j}}$$
$$\mathbf{a}(t) = \frac{d\mathbf{v}}{dt} = 4.0 \,\hat{\mathbf{j}}$$
$$a = 4.0 \,\mathrm{m} \,\mathrm{s}^{-2} \,y \cdot \,\mathrm{f} \,\mathrm{f} \,\mathrm{f} \,\mathrm{f}$$
$$t = 1.0 \,\mathrm{s} \,\mathrm{f} \,\mathrm{f} \,\,\mathbf{v} = 3.0 \,\hat{\mathbf{i}} + 4.0 \,\hat{\mathbf{j}}$$

इसका परिमाण
$$v = \sqrt{3^2 + 4^2} = 5.0 \text{ m s}^{-1}$$
 है, तथा
इसकी दिशा $\theta = \tan^{-1} \left(\frac{v_y}{v_x}\right) = \tan^{-1} \left(\frac{4}{3}\right) \cong 53^\circ$

4.8 किसी समतल में एकसमान त्वरण से गति

मान लीजिए कि कोई वस्तु एक समतल x-y में एक समान त्वरण a से गति कर रही है अर्थात् a का मान नियत है । किसी समय अंतराल में औसत त्वरण इस स्थिर त्वरण के मान a के बराबर होगा a = a । अब मान लीजिए किसी \dots t=0 पर वस्तु का वेग \mathbf{v}_0 तथा दूसरे अन्य क्षण t पर उसका वेग 🛛 है ।

अथवा

$$\mathbf{a} = \frac{\mathbf{v} - \mathbf{v_0}}{t - 0} = \frac{\mathbf{v} - \mathbf{v_0}}{t}$$

(4.33a) $\mathbf{v} = \mathbf{v}_0 + \mathbf{a} t$ उपर्युक्त समीकरण को सदिशों के घटक के रूप में निम्नलिखित प्रकार से व्यक्त करते हैं-

$$v_x = v_{0x} + a_x t$$

$$v_y = v_{0y} + a_y t$$
(4.33b)

अब हम देखेंगे कि समय के साथ स्थिति सदिश r किस प्रकार बदलता है । यहाँ एकविमीय गति के लिए बताई गई विधि का उपयोग करेंगे । मान लीजिए कि t = 0 तथा t = t क्षणों पर कण के स्थिति के सदिश क्रमश: r, तथा r हैं तथा इन क्षणों पर कण के वेग \mathbf{v}_0 तथा \mathbf{v} हैं । तब समय अंतराल t - 0 = tमें कण का औसत वेग (**v** + **v**)/2 तथा विस्थापन **r - r** होगा । क्योंकि विस्थापन औसत तथा समय अंतराल का गुणनफल होता है,

समतल में गति

अर्थात्

$$\mathbf{r} - \mathbf{r_0} = \left(\frac{\mathbf{v} + \mathbf{v_0}}{2}\right) t = \left(\frac{(\mathbf{v_0} + \mathbf{a}t) + \mathbf{v_0}}{2}\right) t$$
$$= \mathbf{v_0} + \frac{1}{2} \mathbf{a}t^2$$

अतएव,

$$\mathbf{r} = \mathbf{r_0} + \mathbf{v_0}t + \frac{1}{2}\mathbf{a}t^2 \qquad (4.34a)$$

यह बात आसानी से सत्यापित की जा सकती है कि समीकरण

(4.34a)का अवकलन $\frac{d\mathbf{r}}{dt}$ समीकरण (4.33a) है तथा साथ ही t=0 क्षण पर $\mathbf{r}=\mathbf{r_0}$ की शर्त को भी पूरी करता है । समीकरण (4.34a) को घटकों के रूप में निम्नलिखित प्रकार से व्यक्त कर सकते हैं :

$$x = x_0 + v_{ox}t + \frac{1}{2} a_x t^2$$

$$y = y_0 + v_{oy}t + \frac{1}{2} a_y t^2$$
 (4.34b)

समीकरण (4.34b) की सीधी व्याख्या यह है कि x व y दिशाओं में गतियाँ एक दूसरे पर निर्भर नहीं करती हैं । अर्थात्, किसी समतल (दो विमा) में गति को दो अलग-अलग समकालिक एकविमीय एकसमान त्वरित गतियों के रूप में समझ सकते हैं जो परस्पर लंबवत् दिशाओं के अनुदिश हों। यह महत्वपूर्ण परिणाम है जो दो विमाओं में वस्तु की गति के विश्लेषण में उपयोगी होता है । यहाँ परिणाम त्रिविमीय गति के लिए भी है । बहुत-सी भौतिक स्थितियों में दो लंबवत् दिशाओं का चुनाव सुविधाजनक होता है जैसा कि हम प्रक्षेप्य गति के लिए खण्ड (4.10) में देखेंगे ।

उदाहरण 4.5 t = 0 क्षण पर कोई कण मूल बिंदु से 5.0 im/s के वेग से चलना शुरू करता है |x - y| समतल में उस पर एक ऐसा बल लगता है जो उसमें एकसमान त्वरण (3.0 i + 2.0 j) m/s² उत्पन्न करता है । (a) जिस क्षण पर कण का x निर्देशांक 84 m हो उस क्षण उसका y निर्देशांक कितना होगा ? (b) इस क्षण कण की चाल क्या होगी?

हल प्रश्नानुसार कण की स्थिति निम्नांकित समीकरण से व्यक्त होगी,

$$\mathbf{r}(t) = \mathbf{v}_0 t + \frac{1}{2} \mathbf{a} t^2$$

= 5.0 $\mathbf{\hat{i}} t + \frac{1}{2} (3.0\mathbf{\hat{i}} + 2.0\mathbf{\hat{j}})t^2$

= $(5.0t + 1.5t^2)\hat{\mathbf{i}} + 1.0t^2\hat{\mathbf{j}}$ अतएव, $x(t) = 5.0 t + 1.5 t^2$ $y(t) = 1.0 t^2$ जब x(t) = 84 m तब t = ? $\therefore 84 = 5.0 t + 1.5 t^2$ हल करने पर

$$t = 6.0 \text{ s पर } y = 1.0(6)^2 = 36.0 \text{ m}$$

 $\mathbf{v} = \frac{d\mathbf{r}}{dt} = (5.0 + 3.0t)\hat{\mathbf{i}} + 2.0t \hat{\mathbf{j}}$
 $t = 6 \text{ s के लिए, } \mathbf{v} = 23.0\hat{\mathbf{i}} + 12.0\hat{\mathbf{j}}$

अत: कण की चाल, $|\mathbf{v}| = \sqrt{23^2 + 12^2} \cong 26 \text{ m s}^{-1}$ ◀ 4.9 दो विमाओं में आपेक्षिक वेग

खण्ड 3.7 में किसी सरल रेखा के अनुदिश जिस आपेक्षिक वेग की धारणा से हम परिचित हुए हैं, उसे किसी समतल में या त्रिविमीय गति के लिए आसानी से विस्तारित कर सकते हैं। माना कि दो वस्तुएँ A व B वेगों \mathbf{v}_{A} तथा \mathbf{v}_{B} से गतिमान हैं (प्रत्येक गति किसी सामान्य निर्देश तंत्र जैसे धरती के सापेक्ष है)। अत: वस्तु A का B के सापेक्ष वेग :

$$\mathbf{v}_{AB} = \mathbf{v}_{A} - \mathbf{v}_{B} \tag{4.35a}$$

होगा । इसी प्रकार, वस्तु B का A के सापेक्ष वेग निम्न होगा :

अतएव,
$$\mathbf{v}_{BA} - \mathbf{v}_{B} - \mathbf{v}_{AA}$$
 (4.35b)
तथा $|\mathbf{v}_{-1}| = |\mathbf{v}_{-1}|$ (4.35c)

उदाहरण 4.6 : ऊर्ध्वाधर दिशा में 35 m s⁻¹ की चाल से वर्षा हो रही है । कोई महिला पूर्व से पश्चिम दिशा में 12 m s⁻¹ की चाल से साइकिल चला रही है । वर्षा से बचने के लिए उसे छाता किस दिशा में लगाना चाहिए ?

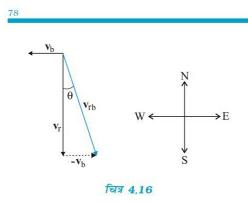
हल चित्र 4.16 में **v** वर्षा के वेग को तथा **v** महिला द्वारा चलाई जा रही साइकिल के वेग को व्यक्त करते हैं । ये दोनों वेग धरती के सापेक्ष हैं । क्योंकि महिला साइकिल चला रही है इसलिए वर्षा के जिस वेग का उसे आभास होगा वह साइकिल के सापेक्ष वर्षा का वेग होगा । अर्थात्

$$\mathbf{v}_{rb} = \mathbf{v}_{r} - \mathbf{v}_{b}$$

चित्र 4.16 के अनुसार यह सापेक्ष वेग सदिश ऊर्ध्वाधर से hetaकोण बनाएगा जिसका मान

$$\tan \theta = \frac{v_b}{v_r} = \frac{12}{35} = 0.343$$
होगा । अर्थात् $\theta \cong 19^0$

Downloaded from https:// www.studiestoday.com



अत: महिला को अपना छाता ऊर्ध्वाधर दिशा से 19º का कोण बनाते हुए पश्चिम की ओर रखना चाहिए ।

आप इस प्रश्न तथा उदाहरण 4.1 के अंतर पर ध्यान दीजिए । उदाहरण 4.1 में बालक को दो वेगों के परिणामी (सदिश योग) का आभास होता है जबकि इस उदाहरण में महिला को साइकिल के सापेक्ष वर्षा के वेग (दोनों वेगों के सदिश अंतर) का आभास होता है ।

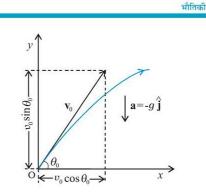
4.10 प्रक्षेप्य गति

इससे पहले खण्ड में हमने जो विचार विकसित किए हैं, उदाहरणस्वरूप उनका उपयोग हम प्रक्षेप्य की गति के अध्ययन के लिए करेंगे । जब कोई वस्तु उछालने के बाद उड़ान में हो या प्रक्षेपित की गई हो तो उसे **प्रक्षेप्य** कहते हैं । ऐसा प्रक्षेप्य फुटबॉल, क्रिकेट की बॉल, बेस-बॉल या अन्य कोई भी वस्तु हो सकती है । किसी प्रक्षेप्य की गति को दो अलग-अलग समकालिक गतियों के घटक के परिणाम के रूप में लिया जा सकता है । इनमें से एक घटक बिना किसी त्वरण के क्षैतिज दिशा में होता है तथा दूसरा गुरुत्वीय बल के कारण एकसमान त्वरण से ऊर्ध्वाधर दिशा में होता है ।

सर्वप्रथम गैलीलियो ने अपने लेख **डायलॉग आन दि ग्रेट** वर्ल्ड सिस्टम्स (1632) में प्रक्षेप्य गति के क्षैतिज एवं ऊर्ध्वाधर घटकों की स्वतंत्र प्रकृति का उल्लेख किया था ।

इस अध्ययन में हम यह मानेंगे कि प्रक्षेप्य की गति पर वायु का प्रतिरोध नगण्य प्रभाव डालता है । माना कि प्रक्षेप्य को ऐसी दिशा की ओर **v** वेग से फेंका गया है जो x- अक्ष से (चित्र 4.17 के अनुसार) b केकोण बनाता है ।

फेंकी गई वस्तु को प्रक्षेपित करने के बाद उस पर गुरुत्व के कारण लगने वाले त्वरण को दिशा नीचे की ओर होती है :



चित्र 4.17 0, वेग से 0, कोण पर प्रक्षेपित किसी वस्तु की गति।

प्रारंम्भिक वेग 🛛 के घटक निम्न प्रकार होंगे :

$$v_{ox} = v_0 \cos \theta_0$$

$$v_{oy} = v_0 \sin \theta_0$$
 (4.37)

यदि चित्र 4.17 के अनुसार वस्तु की प्रारंभिक स्थिति निर्देश तंत्र के मूल बिंदु पर हो, तो

$$x_0 = 0, y_0 = 0$$

इस प्रकार समीकरण (4.34b) को निम्न प्रकार से लिखेंगे : $x = v_{av} t = (v_a \cos \theta_a) t$

तथा,
$$y = (v_0 \sin \theta_0) t - \frac{1}{2} g t^2$$
 (4.38)

समीकरण (4.33b) का उपयोग करके किसी समय t के लिए वेग के घटकों को नीचे लिखे गए समीकरणों से व्यक्त करेंगे :

$$v_x = v_{ox} = v_0 \cos \theta_0$$

$$v_y = v_0 \sin \theta_0 - g t \qquad (4.39)$$

समीकरण (4.38) से हमें किसी क्षण t पर प्रारंभिक वेग \mathbf{v}_0 तथा प्रक्षेप्य कोण θ_0 के पदों में प्रक्षेप्य के निर्देशांक x- और y- प्राप्त हो जाएँगे। इस बात पर ध्यान दीजिए कि x व y दिशाओं के परस्पर लंबवत् होने के चुनाव से प्रक्षेप्य गति के विश्लेषण में पर्याप्त सरलता हो गई है। वेग के दो घटकों में से एक x- घटक गति की पूरी अवधि में स्थिर रहता है जबकि दूसरा y- घटक इस प्रकार परिवर्तित होता है मानो प्रक्षेप्य स्वतंत्रतापूर्वक नीचे गिर रहा हो। चित्र 4.18 में विभिन्न क्षणों के लिए इसे आलेखी विधि से दर्शाया गया है। ध्यान दीजिए कि अधिकतम ऊँचाई वाले बिंदु के लिए $v_u = 0$ तथा

$$\theta = \tan^{-1} \frac{v_y}{v_x} = 0$$

समतल में गति

प्रक्षेपक के पथ का समीकरण

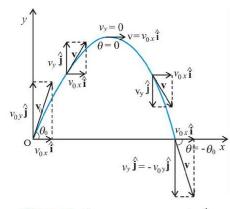
प्रक्षेप्य द्वारा चले गए पथ की आकृति क्या होती है ? इसके लिए हमें पथ का समीकरण निकालना होगा। समीकरण (4.38) में दिए गए x व y व्यंजकों से t को विलुप्त करने से निम्नलिखित समीकरण प्राप्त होता है :

$$y = \left(\tan \theta_{\rm o}\right) x - \frac{g}{2\left(v_{\rm o}\cos\theta_{\rm o}\right)^2} x^2 \tag{4.40}$$

यह प्रक्षेप्य के पथ का समीकरण है और इसे चित्र 4.18 में दिखाया गया है । क्योंकि g, θ_0 तथा v_0 अचर हैं, समीकरण (4.40) को निम्न प्रकार से व्यक्त कर सकते हैं :

$$y = ax + bx^2$$

इसमें a तथा b नियतांक हैं। यह एक परवलय का समीकरण है, अर्थात् प्रक्षेप्य का पथ परवलयिक होता है।



चित्र 4.18 प्रक्षेप्य का पथ परवलयाकार होता है ।

अधिकतम ऊँचाई का समय

अथवा

प्रक्षेप्य अधिकतम ऊँचाई तक पहुँचने के लिए कितना समय लेता है? मान लीजिए कि यह समय t_{m} है । क्योंकि इस बिंदु पर v_{p} =0 इसलिए समीकरण (4.39) से हम t, का मान निकाल सकते हैं :

$$v_{y} = v_{0} \sin \theta_{0} - gt_{m} = 0$$
$$t_{m} = v_{0} \sin \theta_{0} / g$$

(4.41a) प्रक्षेप्य की उडान की अवधि में लगा कुल समय T, हम समीकरण (4.38) में y = 0 रखकर निकाल लेते हैं । इसलिए, $T_f = 2 (v_o \sin \theta_o)/g$ (4.41b)

Te को प्रक्षेप्य का उड्डयन काल कहते हैं । यह ध्यान देने की बात है कि $T_{\rm f} = 2t_{
m m}$ । पथ की सममिति से हम ऐसे ही परिणाम की आशा करते हैं।

प्रक्षेप्य की अधिकतम ऊँचाई

समीकरण (4.38) में $t = t_m$ रखकर प्रक्षेप्य द्वारा प्राप्त अधिकतम ऊँचाई h_m की गणना की जा सकती है ।

$$y = h_m = \left(v_0 \sin \theta_0\right) \left(\frac{v_0 \sin \theta_0}{g}\right) - \frac{g}{2} \left(\frac{v_0 \sin \theta_0}{g}\right)^2$$

$$\overline{u} = h_m = \frac{\left(v_0 \sin \theta_0\right)^2}{g}$$
(4.42)

20

प्रक्षेप्य का क्षैतिज परास

अष्ट

प्रारंभिक स्थिति (x = y = 0) से चलकर उस स्थिति तक जब y=0 हो प्रक्षेप्य द्वारा चली गई दूरी को क्षेतिज परास, R, कहते हैं। क्षैतिज परास उड्डयन काल T_ℓ में चली गई दूरी है । इसलिए, परास R होगा :

$$R = (v_0 \cos \theta_0)(T)$$

. $v_0 \cos \theta_0$ (2 $v_0 \sin \theta_0$)/g
सवा $R = \frac{v_0^2 \sin 2\theta_0}{a}$ (4.43)

समीकरण (4.43) से स्पष्ट है कि किसी प्रक्षेप्य के वेग v_0 लिए R अधिकतम तब होगा जब $\theta_0 = 45^{\circ}$ क्योंकि $\sin 90^\circ$ = 1 (जो $\sin 2\theta_\circ$ का अधिकतम मान है) । इस प्रकार अधिकतम क्षैतिज परास होगा

$$R_m = \frac{v_0^2}{g}$$
 (4.43a)

हल यदि कोई प्रक्षेप्य θ_0 कोण पर प्रारंभिक वेग v_0 से फेंका जाए. तो उसका परास

$$R = \frac{v_0^2 \sin 2\theta_0}{g}$$
 होगा।

अब कोणों $(45^{\circ} + \alpha)$ तथा $(45^{\circ} - \alpha)$ के लिए $2\theta_{\circ}$ का मान क्रमश: $(90^{\circ} + 2\alpha)$ तथा $(90^{\circ} - 2\alpha)$ होगा | sin $(90^{\circ}$ $+ 2\alpha$) तथा sin(90° – 2α) दोनों का मान समान अर्थात् cos 2α होता है । अत: उन उन्नयनों के लिए जिनके मान 45° से बराबर मात्रा द्वारा कम या अधिक हैं, क्षैतिज परास बराबर होते हैं ।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

80

उदाहरण 4.8 : एक पैदल यात्री किसी खड़ी चट्टान के कोने पर खड़ा है । चट्टान जमीन से 490 m ऊंची है । वह एक पत्थर को क्षैतिज दिशा में 15 m s⁻¹ की आर्रीभक चाल से फेंकता है । वायु के प्रतिरोध को नगण्य मानते हुए यह ज्ञात कीजिए कि पत्थर को जमीन तक पहुँचने में कितना समय लगा तथा जमीन से टकराते समय उसकी चाल कितनी थी? ($g = 9.8 \text{ m s}^{-2}$)।

हल हम खड़ी चट्टान के कोने को x- तथा y- अक्ष का मूल बिंदु तथा पत्थर फेंके जाने के समय को t = 0 मानेंगे । x- अक्ष की धनात्मक दिशा आरंभिक वेग के अनुदिश तथा y-अक्ष की धनात्मक दिशा ऊर्ध्वाधर ऊपर की ओर चुनते हैं । जैसा कि हम पहले कह चुके हैं कि गति के x- व y- घटक एक दूसरे पर निर्भर नहीं करते, इसलिए

$$v_{ax} = 15 \text{ m s}^{-1}$$

 $v_{ay} = 0 - 9.8 \times 10 = -98 \text{ m s}^{-1}$
इसलिए पत्थर की चाल

$$\sqrt{v_x^2 + v_y^2} = \sqrt{15^2 + 98^2} = 99 \text{ m s}^{-1}$$
 होगी ।

उदाहरण 4.9: क्षेतिज से ऊपर की ओर 30° का कोण बनाते हुए एक क्रिकेट गेंद 28 m s⁻¹ की चाल से फेंकी जाती है । (a) अधिकतम ऊँचाई की गणना कीजिए, (b) उसी स्तर पर वापस पहुँचने में लगे समय की गणना कीजिए, तथा (c) फेंकने वाले बिंदु से उस बिंदु की दूरी जहाँ गेंद उसी स्तर पर पहुँची है, की गणना कीजिए।

हल (a) अधिकतम ऊँचाई

$$h_m = \frac{(v_0 \sin \theta_0)^2}{2 g} = \frac{(28 \sin 30^0)^2}{2(9.8)} \text{ m}$$
$$= 10.0 \text{ m E} \frac{1}{100} \text{ m}$$

(b) उसी धरातल पर वापस आने में लगा समय $T_f = (2 v_0 \sin \theta_0)/g = (2 \times 28 \times \sin 30^\circ)/9.8$ = 28/9.8 s = 2.9 s होगा । (c) फेंकने वाले बिंदु से उस बिंदु की दूरी जहाँ गेंद उसी स्तर पर पहुँचती है:

भौतिकी

 $R = \frac{\left(v_o^2 \sin 2\theta_o\right)}{g} = \frac{28 \times 28 \times \sin 60^o}{9.8} = 69 \text{ m} \text{ होगी } \text{I}$

वायु प्रतिरोध की उपेक्षा करना - इस अभिधारणा का वास्तविक अर्थ क्या है?

प्रक्षेप्य गति के विषय में बात करते समय, हमने कहा है, कि हमने यह मान रखा है, कि वायु के प्रतिरोध का प्रक्षेप्य की गति पर कोई प्रभाव नहीं होता। आपको यह समझना चाहिए, कि इस कथन का वास्तविक अर्थ क्या है? घर्षण, श्यानता बल, वायु प्रतिरोध ये सभी क्षयकारी बल हैं। गति का विरोध करते ऐसे बलों की उपस्थिति के कारण गतिमान पिंड की मूल ऊर्जा, और परिणामत: इसके संवेग, में कमी आएगी। अत: अपने परवलयाकार पथ पर गतिमान कोई प्रक्षेप्य वाय प्रतिरोध की उपस्थिति में निश्चित रूप से. अपने आदर्श गमन-पथ से विचलित हो जाएगा। यह धरातल से उसी वेग से आकर नहीं टकराएगा जिससे यह फेंका गया था। वायु प्रतिरोध की अनुपस्थिति में वेग का x-अवयव अचर रहता है और केवल y-अवयव में ही सतत परिवर्तन होता है। तथापि, वायु प्रतिरोध की उपस्थिति में, ये दोनों ही अवयव प्रभावित होंगे। इसका अर्थ यह होगा कि प्रक्षेप्य का क्षैतिज परास समीकरण (4.43) द्वारा प्राप्त मान से कम होगा। अधिकतम ऊँचाई भी समीकरण (4.42) द्वारा प्रागुक्त मान से कम होगी। तब, क्या आप अनुमान लगा सकते हैं, कि उड्डयन काल में क्या परिवर्तन होगा?

वायु-प्रतिरोध से बचना हो, तो हमें प्रयोग, निर्वात में, या बहुत कम दाब की स्थिति में करना होगा जो आसान कार्य नहीं है। जब हम 'वायु प्रतिरोध को नगण्य मान लीजिए' जैसे वाक्यांशों का प्रयोग करते हैं, तो हम यह कहना चाहते हैं, कि परास, ऊँचाई जैसे प्राचलों में, इसके कारण होने वाला परिवर्तन, वायुविहीन स्थिति में ज्ञात इनके मानों की तुलना में बहुत कम है। बिना वायु-प्रतिरोध को विचार में लाए गणना करना आसान होता है बनिस्बत उस स्थिति के जब हम वायु प्रतिरोध को गणना में लाते हैं।

समतल में गति

4.11 एकसमान वृत्तीय गति

जब कोई वस्तु एकसमान चाल से एक वृत्ताकार पथ पर चलती है, तो वस्तु की गति को **एकसमान वृत्तीय गति** कहते हैं। शब्द "एकसमान" उस चाल के संदर्भ में प्रयुक्त हुआ है जो वस्तु की गति की अवधि में एकसमान (नियत) रहती है। माना कि चित्र 4.19 के अनुसार कोई वस्तु एकसमान चाल *v* से *R* त्रिज्या वाले वृत्त के अनुसिंग गतिमान है। क्योंकि वस्तु के वेग की दिशा में निरन्तर परिवर्तन हो रहा है, अत: उसमें त्वरण उत्पन्न हो रहा है। हमें त्वरण का परिमाण तथा उसकी दिशा ज्ञात करनी है।

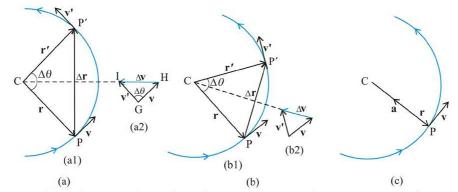
माना **r** व **r**' तथा **v** व **v**'कण की स्थिति तथा गति सदिश हैं जब वह गति के दौरान क्रमश: बिंदुओं *P* व *P'* पर है (चित्र 4.19a) । परिभाषा के अनुसार, किसी बिंदु पर कण का वेग उस बिंदु पर स्पर्श रेखा के अनुदिश गति की दिशा में होता है । चित्र 4.19(a1) में वेग सदिशों **v** व **v'**को दिखाया गया है। चित्र 4.19(a2) में सदिश योग के त्रिभुज नियम का उपयोग करके Δ**v** निकाल लेते हैं । क्योंकि पथ वृत्तीय है, इसलिए चित्र में, ज्यामिति से स्पष्ट है कि **v**, **r** के तथा **v'**, **r'** के लंबवत् हैं । इसलिए, Δ**v**, Δ**r** के लंबवत् होगा । पुन: क्योंकि औसत त्वरण $\Delta \mathbf{v} \left[\mathbf{a} = \frac{\Delta \mathbf{v}}{\Delta t} \right]$ के अनुदिश है, इसलिए व्र भी Δ**r** के लंबवत् होगा । अब यदि हम Δ**v** को उस रेखा पर रखें जो **r** व **r'** के बीच के कोण को द्विभाजित करती है तो हम देखेंगे कि इसकी दिशा वृत्त के केंद्र की ओर होगी । इन्ही राशियों को चित्र 4.19(b) में छोटे समय अंतराल के लिए दिखाया गया है । $\Delta \mathbf{v}$, अत: \mathbf{a} की दिशा पुन: केंद्र की ओर होगी । चित्र (4.19c) में $\Delta t \rightarrow 0$ है, इसलिए औसत त्वरण, तात्क्षणिक त्वरण के बराबर हो जाता है । इसकी दिशा केंद्र की ओर होती है । इस प्रकार, यह निष्कर्ष निकलता है कि एकसमान वृत्तीय गति के लिए वस्तु के त्वरण की दिशा वृत्त के केंद्र की ओर होती है । अब हम इस त्वरण का परिमाण निकालेंगे।

परिभाषा के अनुसार, **a** का परिमाण निम्नलिखित सूत्र से व्यक्त होता है.

$$|\mathbf{a}| = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{|\Delta \mathbf{v}|}{\Delta t}$$

मान लीजिए **r** व **r**' के बीच का कोण $\Delta \theta$ है । क्योंकि वेग सदिश **v** व **v**'सदैव स्थिति सदिशों के लंबवत् होते हैं, इसलिए उनके बीच का कोण भी $\Delta \theta$ होगा । अतएव स्थिति सदिशों द्वारा निर्मित त्रिभुज ($\Delta CPP'$) तथा वेग सदिशों **v**, **v**' व Δ **v** द्वारा निर्मित त्रिभुज ($\Delta CPP'$) तथा वेग सदिशों **v**, **v**' व Δ **v** द्वारा निर्मित त्रिभुज (ΔGHI) समरूप हैं (चित्र 4.19a) । इस प्रकार एक त्रिभुज के आधार की लंबाई व किनारे की भुजा की लंबाई का अनुपात दूसरे त्रिभुज की तदनुरूप लंबाइयों के अनुपात के बराबर होगा, अर्थात्

$$\frac{\left|\Delta \mathbf{v}\right|}{\upsilon} = \frac{\left|\Delta \mathbf{r}\right|}{R}$$
$$\left|\Delta \mathbf{v}\right| = \upsilon \frac{\left|\Delta \mathbf{r}\right|}{R}$$



या

चित्र 4.19 किसी वस्तु की एकसमान वृत्तीय गति के लिए वेग तथा त्वरण । चित्र (a) से (c) तक ∆ा घटता जाता है (चित्र c में शून्य हो जाता है) । वृत्ताकार पथ के प्रत्येक बिंदु पर त्वरण वृत्त के केंद्र की ओर होता है ।

*∆t→0 सीमा में ∆**r**, **r** के लंबवत् हो जाता है। इस सीमा में क्योंकि ∆v→0 होता है, फलस्वरूप यह भी v के लंबवत् होगा। अत: वृत्तीय पथ के प्रत्येक बिंदु पर त्वरण की दिशा केंद्र की ओर होती है।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

82 इसलिए.

$$|\mathbf{a}| = \lim_{\Delta \mathbf{t} \to \mathbf{0}} \frac{|\Delta \mathbf{v}|}{\Delta t} = \lim_{\Delta t \to \mathbf{0}} \frac{v|\Delta \mathbf{r}|}{R\Delta t} = \frac{v}{R} \lim_{\Delta t \to \mathbf{0}} \frac{|\Delta \mathbf{r}|}{\Delta t}$$

यदि Δt छोटा है, तो $\Delta \theta$ भी छोटा होगा । ऐसी स्थिति में चाप PP' को लगभग । $\Delta \mathbf{r}$ । के बराबर ले सकते हैं ।

अर्थात्, $|\Delta \mathbf{r}| \cong \upsilon \Delta t$

या
$$\frac{|\Delta \mathbf{r}|}{\Delta t} \cong v$$
 अथवा $\lim_{\Delta t \to 0} \frac{|\Delta \mathbf{r}|}{\Delta t} = v$

इस प्रकार, अभिकेंद्र त्वरण a का मान निम्नलिखित होगा,

$$a_{\rm c} = \left(\frac{v}{R}\right)v = v^2/R \tag{4.44}$$

इस प्रकार किसी R त्रिज्या वाले वृत्तीय पथ के अनुदिश v चाल से गतिमान वस्तु के त्वरण का परिमाण v^2/R होता है जिसकी **दिशा सदैव वृत्त के केंद्र की ओर होती है** । इसी कारण इस प्रकार के त्वरण को **अभिकेंद्र त्वरण** कहते हैं (यह पद न्यूटन ने सुझाया था) । अभिकेंद्र त्वरण से संबंधित संपूर्ण विश्लेषणात्मक लेख सर्वप्रथम 1673 में एक डच वैज्ञानिक क्रिस्चियान हाइगेन्स (1629-1695) ने प्रकाशित करवाया था, किन्तु संभवतया न्यूटन को भी कुछ वर्षों पूर्व ही इसका ज्ञान हो चुका था । अभिकेंद्र को अंग्रेजी में सेंट्रीपीटल कहतते हैं जो एक ग्रीक शब्द है जिसका अभिप्राय केंद्र-अभिमुख (केंद्र की ओर) है । क्योंकि v तथा R दोनों अचर हैं इसलिए अभिकेंद्र त्वरण का परिमाण भी अचर होता है। परंतु दिशा बदलती रहती है और सदैव केंद्र की ओर होती है। इस प्रकार निष्कर्ष निकलता है कि अभिकेंद्र त्वरण एकसमान सदिश नहीं होता है ।

किसी वस्तु के एकसमान वृत्तीय गति के वेग तथा त्वरण को हम एक दूसरे प्रकार से भी समझ सकते हैं । चित्र 4.19 में दिखाए गए अनुसार Δt (=t'-t) समय अंतराल में जब कण P से P'पर पहुँच जाता है तो रेखा CP कोण Δθ से घूम जाती है । Δθ को हम कोणीय दूरी कहते हैं । कोणीय वेग @ (ग्रीक अक्षर 'ओमेगा') को हम कोणीय दूरी के समय परिवर्तन की दर के रूप में परिभाषित करते हैं । इस प्रकार,

$$\omega = \frac{\Delta\theta}{\Delta t} \tag{4.45}$$

अब यदि Δt समय में कण द्वारा चली दूरी को Δs से व्यक्त करें (अर्थात् PP'= Δs) तो,

$$\upsilon = \frac{\Delta s}{\Delta t}$$

किंतु $\Delta s = R\Delta \theta$, इसलिए $v = R \frac{\Delta \theta}{\Delta t} = R \omega$

अतः $v = \wp R$ (4.46) अभिकेंद्र त्वरण को हम कोणीय चाल के रूप में भी व्यक्त कर

सकते हैं । अर्थात्,

$$a_c = \frac{v^2}{R} = \frac{\omega^2 R^2}{R} = \omega^2 R$$

या $a_c = \omega^2 R$ (4.47)

वृत्त का एक चक्कर लगाने में वस्तु को जो समय लगता है उसे हम आवर्तकाल T कहते हैं। एक सेकंड में वस्तु जितने चक्कर लगाती है, उसे हम वस्तु की आवृत्ति ν कहते हैं। परंतु इतने समय में वस्तु द्वारा चली गई दूरी $s = 2\pi R$ होती है, इसलिए

$$v = 2\pi R/T = 2\pi R v \tag{4.48}$$

इस प्रकार ω , v तथा a_{e} को हम आवृति v के पद में व्यक्त कर सकते हैं, अर्थात्

$$\omega = 2\pi v$$
$$v = 2\pi v R$$
$$a_c = 4\pi^2 v^2 R$$

उदाहरण 4.10 : कोई कीड़ा एक वृत्तीय खाँचे में जिसकी त्रिज्या 12cm है, फॅंस गया है । वह खाँचे के अनुदिश स्थिर चाल से चलता है और 100 सेकंड में 7 चक्कर लगा लोता है। (a) कीड़े की कोणीय चाल व रैखिक चाल कितनी होगी? (b) क्या त्वरण सदिश एक अचर सदिश है। इसका परिणाम कितना होगा?

हल यह एकसमान वृत्तीय गति का एक उदाहरण है । यहाँ *R* = 12 cm है । कोणीय चाल @का मान

 $\omega = 2\pi/T = 2\pi \times 7/100 = 0.44 \text{ rad/s}$

है तथा रैखिक चाल v का मान

 $v = \omega R = 0.44 \times 12 \text{ cm} = 5.3 \text{ cm} \text{ s}^{-1}$

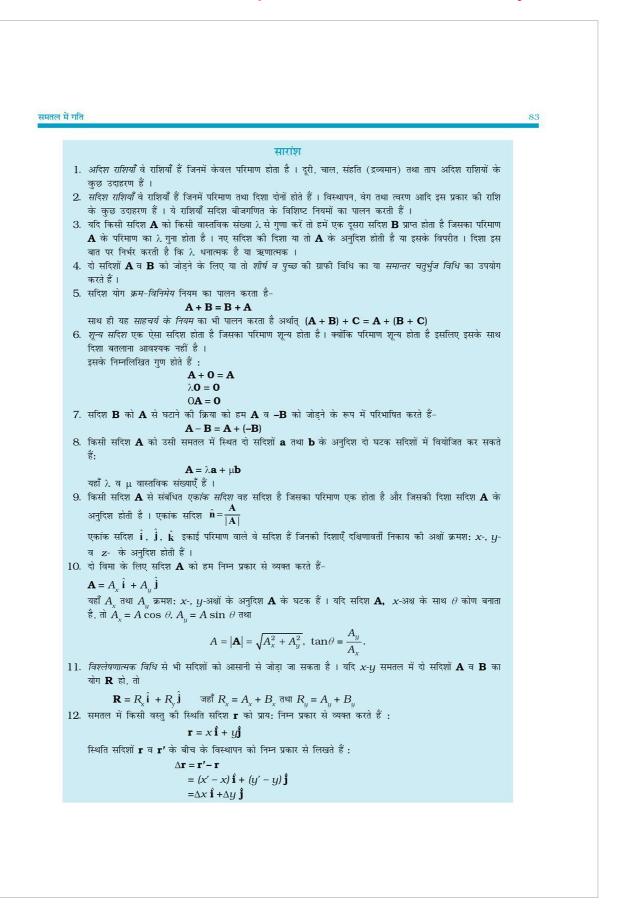
होगा । वृत्त के हर बिंदु पर वेग v की दिशा उस बिंदु पर स्पर्श रेखा के अनुदिश होगी तथा त्वरण की दिशा वृत्त के केंद्र की ओर होगी । क्योंकि यह दिशा लगातार बदलती रहती है, इसलिए त्वरण एक अचर सदिश नहीं है । परंतु त्वरण का परिमाण अचर है, जिसका मान

 $a = \omega^2 R = (0.44 \text{ s}^{-1})^2 (12 \text{ cm}) = 2.3 \text{ cm s}^{-2}$ होगा।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

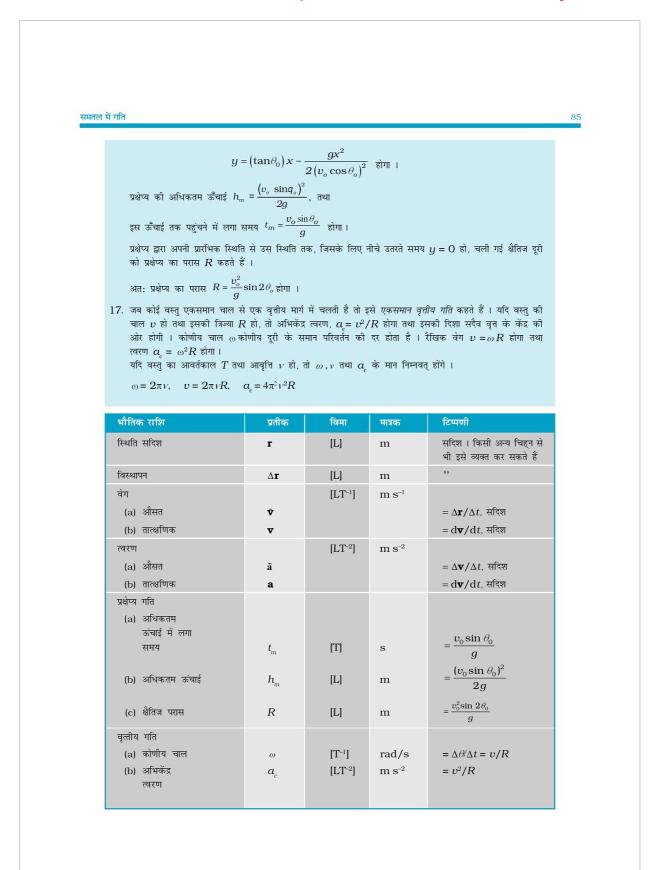
भौतिकी

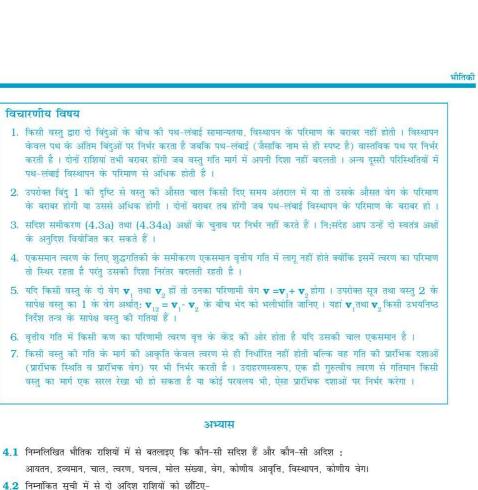
(4.49)



भौतिकी

84 13. यदि कोई वस्तु समय अंतराल Δt में $\Delta \mathbf{r}$ से विस्थापित होती है तो उसका औसत वेग $\overline{\mathbf{v}} = \frac{\Delta \mathbf{r}}{\Delta t}$ होगा । किसी क्षण t पर वस्तु का वेग उसके औसत वेग के सीमान्त मान के बराबर होता है जब Δt शून्य के सन्निकट हो जाता है । अर्थात् $\mathbf{v} = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta \mathbf{r}}{\Delta t} = \frac{\mathrm{d}\mathbf{r}}{\mathrm{d}t}$ इसे एकांक सदिशों के रूप में भी व्यक्त करते हैं $\mathbf{v} = v_{\mathbf{i}}\mathbf{i} + v_{\mathbf{j}}\mathbf{j} + v_{\mathbf{j}}\mathbf{k}$ $v_x = \frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}t}, v_y = \frac{\mathrm{d}y}{\mathrm{d}t}, v_z = \frac{\mathrm{d}z}{\mathrm{d}t}$ जहाँ जब किसी निर्देशांक निकाय में कण की स्थिति को दर्शाते हैं, तो **v** की दिशा कण के पथ के वक्र की उस बिंदु पर खींची गई स्पर्श रेखा के अनुदिश होती है । 14. यदि वस्तु का वेग Δt समय अंतराल में **v** से **v'** में बदल जाता है, तो उसका औसत त्वरण $\overline{\mathbf{a}} = \frac{\mathbf{v'} - \mathbf{v}}{\Delta t} = \frac{\Delta \mathbf{v}}{\Delta t}$ होगा । जब Δt का सीमान्त मान शून्य हो जाता है तो किसी क्षण t पर वस्तु का त्वरण $\mathbf{a} = \lim_{\Delta t \to 0} \frac{\Delta \mathbf{v}}{\Delta t} = \frac{d\mathbf{v}}{dt}$ होगा । घटक के पदों में इसे निम्न प्रकार से व्यक्त किया जा सकता है : $\mathbf{a} = a_{\mathbf{i}}\mathbf{\hat{i}} + a_{\mathbf{j}}\mathbf{\hat{j}} + a_{\mathbf{j}}\mathbf{\hat{k}}$ यहाँ. $a_x = \frac{dv_x}{dt}, a_y = \frac{dv_y}{dt}, a_z = \frac{dv_z}{dt}$ 15. यदि एक वस्तु किसी समतल में एकसमान त्वरण $a = |\mathbf{a}| = \sqrt{a_x^2 + a_y^2}$ से गतिमान है तथा क्षण t=0 पर उसका स्थिति संदिश \mathbf{r}_{o} है, तो किसी अन्य क्षण t पर उसका स्थिति संदिश $\mathbf{r} = \mathbf{r}_{0} + \mathbf{v}_{0}t + \frac{1}{2}\mathbf{a}t^{2}$ होगा तथा उसका वेग $\mathbf{v} = \mathbf{v}_{0} + \mathbf{a}t$ होगा । यहाँ \mathbf{v}_0 , t = 0 क्षण पर वस्तु के वेग को व्यक्त करता है । घटक के रूप में $x = x_o + v_{ox}t + \frac{1}{2}a_xt^2$ $y = y_o + v_{oy} t + \frac{1}{2} a_y t^2$ $v_{x} = v_{0x} + a_{y}t$ $v_{u} = v_{0u} + a_{u}t$ किसी समतल में एकसमान त्वरण की गति को दो अलग-अलग समकालिक एकविमीय व परस्पर लंबवत् गतियों के अध्यारोपण के रूप में मान सकते हैं । 16. प्रक्षेपित होने के उपरांत जब कोई वस्तु उड़ान में होती है तो उसे प्रक्षेप्य कहते हैं । यदि x-अक्ष से $heta_0$ कोण पर वस्तु का प्रारंभिक वेग v_0 है तो t क्षण के उपरांत प्रक्षेप्य के स्थिति एवं वेग संबंधी समीकरण निम्नवत् होंगे $x = (v_0 \cos \theta_0) t$ $y = (v_0 \sin \theta_0) t - (1/2) g t^2$ $v_x = v_{0x} = v_0 \cos \theta_0$ $v_y = v_0 \sin \theta_0 - gt$ प्रक्षेप्य का पथ परवलयिक होता है जिसका समीकरण





बल, कोणीय संवेग, कार्य, धारा, रैखिक संवेग, विद्युत क्षेत्र, औसत वेग, चुंबकीय आघूर्ण, आपेक्षिक वेग।

4.3 निम्नलिखित सूची में से एकमात्र सदिश राशि को छौँटिए-

86

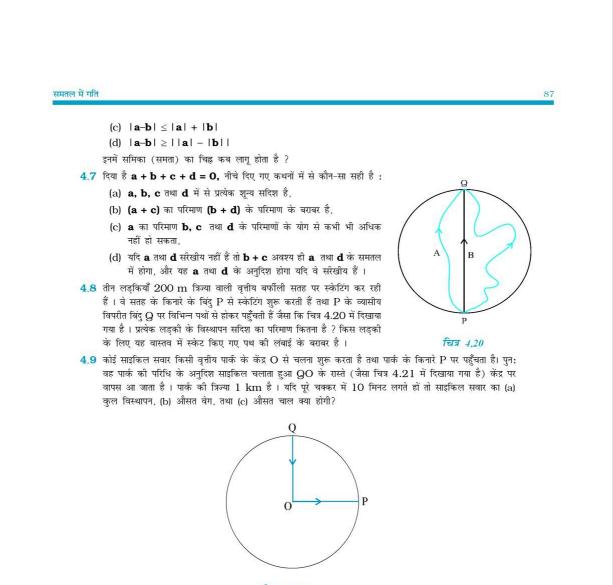
ताप, दाब, आवेग, समय, शक्ति, पूरी पथ-लंबाई, ऊर्जा, गुरुत्वीय विभव, घर्षण गुणांक, आवेश।

4.4 कारण सहित बताइए कि अदिश तथा सदिश राशियों के साथ क्या निम्नलिखित बीजगणितीय संक्रियाएँ अर्थपूर्ण हैं? (a) दो अदिशों को जोड़ना, (b) एक ही विमाओं के एक सदिश व एक अदिश को जोड़ना, (c) एक सदिश को एक अदिश से गुणा करना, (d) दो अदिशों का गुणन, (e) दो सदिशों को जोड़ना, (f) एक सदिश के घटक को उसी सदिश से जोड़ना।

4.5 निम्नलिखित में से प्रत्येक कथन को ध्यानपूर्वक पढ़िए और कारण सहित बताइए कि यह सत्य है या असत्य :

(a) किसी सदिश का परिमाण सदैव एक अदिश होता है, (b) किसी सदिश का प्रत्येक घटक सदैव अदिश होता है, (c) किसी कण द्वारा चली गई पथ की कुल लंबाई सदैव विस्थापन सदिश के परिमाण के बराबर होती है, (d) किसी कण की औसत चाल (पथ तय करने में लगे समय द्वारा विभाजित कुल पथ-लंबाई) समय के समान-अंतराल में कण के औसत वेग के परिमाण से अधिक या उसके बराबर होती है। (e) उन तीन सदिशों का योग जो एक समतल में नहीं हैं, कभी भी शून्य सदिश नहीं होता ।

- 4.6 निम्नलिखित असमिकाओं की ज्यामिति या किसी अन्य विधि द्वारा स्थापना कीजिए :
 - (a) $|a+b| \le |a| + |b|$
 - (b) $|a+b| \ge ||a| |b||$



चित्र 4.21

- 4.10 किसी खुले मैदान में कोई मोटर चालक एक ऐसा रास्ता अपनाता है जो प्रत्येक 500 m के बाद उसके बाईं ओर 60° के कोण पर मुड़ जाता है। किसी दिए मोड़ से शुरू होकर मोटर चालक का तीसरे, छठे व आठवें मोड़ पर विस्थापन बताइए। प्रत्येक स्थिति में मोटर चालक द्वारा इन मोड़ों पर तय की गई कुल पथ-लंबाई के साथ विस्थापन के परिमाण की तुलना कीजिए।
- 4.11 कोई यात्री किसी नए शहर में आया है और वह स्टेशन से किसी सीधी सड़क पर स्थित किसी होटल तक जो 10 km दूर है, जाना चाहता है। कोई बेईमान टैक्सी चालक 23 km के चक्करदार रास्ते से उसे ले जाता है और 28 मिनट में होटल में पहुँचता है।

(a) टैक्सी की औसत चाल, और (b) औसत वेग का परिमाण क्या होगा? क्या वे बराबर हैं?

4.12 वर्षा का पानी 30 m $\rm s^{-1}$ की चाल से ऊर्ध्वाधर नीचे गिर रहा है। कोई महिला उत्तर से दक्षिण की ओर 10 m $\rm s^{-1}$ की चाल से साइकिल चला रही है। उसे अपना छाता किस दिशा में रखना चाहिए।



א 104 התקבורים זו זו הקר במוך בן מווידים מורים ביות ביות חבו ביות והי הפרח המור ה ביות הביות ה	
4.24 निम्नलिखित में से प्रत्येक कथन को ध्यानपूर्वक पढिए तथा कारण एवं उदाहरण सहित बताइए कि क्या यह सत्य है या असत्य :	
अदिश वह राशि है जो	
(a) किसी प्रक्रिया में संरक्षित रहती है, (b) कभी ऋणात्मक नहीं होती,	
(D) कमा ऋणात्मक महा होता, (c) विमाहीन होती है,	
(d) किसी स्थान पर एक बिंदु से दूसरे बिंदु के बीच नहीं बदलती,	
(e) उन सभी दर्शकों के लिए एक ही मान रखती है चाहे अक्षों से उनके अभिविन्यास भिन्न-भिन्न क्यों न हों ।	
4.25 कोई वायुयान पृथ्वी से $3400~m$ की ऊंचाई पर उड़ रहा है । यदि पृथ्वी पर किसी अवलोकन बिंदु पर वायुयान की $10.0~s$ की दूरी की स्थितियां 30° का कोण बनाती हैं तो वायुमान की चाल क्या होगी ?	
अतिरिक्त अभ्यास	
4.26 किसी सदिश में परिमाण व दिशा दोनों होते हैं। क्या दिक्स्थान में इसकी कोई स्थिति होती है? क्या यह समय के साथ परिवर्तित हो सकता है। क्या दिक्स्थान में भिन्न स्थानों पर दो बराबर सदिशों a a b का समान भौतिक प्रभाव अवश्य पड़ेगा? अपने उत्तर के समर्थन में उदाहरण दीजिए।	
4.27 किसी सदिश में परिणाम व दिशा दोनों होते हैं। क्या इसका यह अर्थ है कि कोई राशि जिसका परिमाण व दिशा हो, वह अवश्य ही सदिश होगी? किसी वस्तु के घूर्णन की व्याख्या घूर्णन–अक्ष की दिशा और अक्ष के परित: घूर्णन–कोण द्वारा की जा सकती है। क्या इसका यह अर्थ है कि कोई भी घूर्णन एक सदिश है?	
4.28 क्या आप निम्नलिखित के साथ कोई सदिश संबद्ध कर सकते हैं : (a) किसी लूप में मोड़ी गई तार की लंबाई, (b) किसी समतल क्षेत्र, (c) किसी गोले के साथ? व्याख्या कीजिए।	
4.29 कोई गोली क्षैतिज से 30° के कोण पर दागी गई है और वह धरातल पर 3.0 km दूर गिरती है । इसके प्रक्षेप्य के कोण का समायोजन करके क्या 5.0 km दूर स्थित किसी लक्ष्य का भेद किया जा सकता है ? गोली की नालमुख चाल को नियत तथा वायु के प्रतिरोध को नगण्य मानिए ।	
4.30 कोई लड़ाकू जहाज 1.5 km की ऊंचाई पर 720 km/h की चाल से क्षैतिज दिशा में उड़ रहा है और किसी वायुयान भेदी तोप के ठीक ऊपर से गुजरता है । ऊर्ध्वाधर से तोप की नाल का क्या कोण हो जिससे 600 m s ⁻¹ की चाल से दागा गया गोला वायुमान पर वार कर सके । वायुयान के चालक को किस न्यूनतम ऊंचाई पर जहाज को उड़ाना चाहिए जिससे गोला लगने से बच सके। (g = 10 m s ⁻²)	
4.31 एक साइकिल सवार 27 km/h की चाल से साइकिल चला रहा है। जैसे ही सड़क पर वह 80 m त्रिज्या के वृत्तीय मोड़ पर पहुंचता है, वह ब्रेक लगाता है और अपनी चाल को 0.5 m/s की एकसमान दर से कम कर लेता है। वृत्तीय मोड़ पर साइकिल सवार के नेट त्वरण का परिमाण और उसकी दिशा निकालिए।	
4.32 (a) सिद्ध कीजिए कि किसी प्रक्षेप्य के x-अक्ष तथा उसके वेग के बीच के कोण को समय के फलन के रूप में निम्न प्रकार से व्यक्त कर सकते हैं	
$\theta(t) = \tan^{-1} \left(\frac{v_{oy} - gt}{v_{ox}} \right)$	
(b) सिद्ध कीजिए कि मूल बिंदु से फेंके गए प्रक्षेप्य कोण का मान $ heta_0= an^{-1}igg(rac{4h_m}{R}igg)$ होगा। यहाँ प्रयुक्त प्रतीकों के	
अर्थ सामान्य हैं।	

अध्याय 5

गति के नियम

5.1 भूमिका 5.2 अरस्तू की भ्रामकता 5.3 जड़त्व का नियम 5.4 न्यूटन का गति का प्रथम नियम 5.5 न्यूटन का गति का तृतीय नियम 5.6 न्यूटन का गति का तृतीय नियम 5.7 संवेग-संरक्षण 5.8 किसी कण की साम्यावस्था 5.9 यांत्रिकी में सामान्य बल 5.10 वर्तुल (वृत्तीय) गति 5.11 यांत्रिकी में समस्याओं को हल करना सारांश विचारणीय विषय

विचारणाव विषय अभ्यास अतिरिक्त अभ्यास

5.1 भूमिका

पिछले अध्याय में हमारा संबंध दिक्स्थान में किसी कण की गति का मात्रात्मक वर्णन करने से था। हमने देखा कि एकसमान गति में मात्र वेग की संकल्पना की आवश्यकता थी जबकि असमान गति में त्वरण की अवधारणा की अतिरिक्त आवश्यकता पड़ी। अब तक हमने यह प्रश्न नहीं पूछा है कि पिण्डों की गति का क्या कारण है ? इस अध्याय में हम अपना ध्यान भौतिकी के इस मूल प्रश्न पर केंद्रित करेंगे।

आइए, सबसे पहले हम अपने सामान्य अनुभवों के आधार पर इस प्रश्न के उत्तर का अनुमान लगाएँ। विरामावस्था में पड़ी फुटबाल को गति प्रदान करने के लिए किसी न किसी को उस पर अवश्य ठोकर मारनी होती है। किसी पत्थर को ऊपर की ओर फेंकने के लिए, हमें उसे ऊपर की ओर प्रक्षेपित करना पड़ता है। मंद पवन पेड़ की शाखाओं को झुला देती है; प्रबल वायु का झोंका तो भारी पिण्डों तक को भी लुढ़का सकता है। बहती नदी किसी के न खेने पर भी नाव को गतिमान कर देती है। स्पष्टत: किसी पिण्ड को विराम से गति में लाने के लिए किसी बाह्य साधन द्वारा बल लगाने की आवश्यकता होती है। इसी प्रकार गति को रोकने अथवा मंद करने के लिए भी बाह्य बल की आवश्यकता होती है। किसी आनत तल पर नीचे की ओर लुढ़कती किसी गेंद को उसकी गति की विपरीत दिशा में बल लगाकर रोका जा सकता है।

इन उदाहरणों में, बल का बाह्य साधन (हाथ, वायु, जलधारा, आदि) पिण्ड के संपर्क में है। परंतु यह सदैव आवश्यक नहीं है। किसी भवन के शिखर से बिना अधोमुखी धक्का दिये मुक्त किया गया पत्थर पृथ्वी के गुरुत्वीय खिंचाव के कारण त्वरित हो जाता है। कोई छड़ चुंबक लोहे की कीलों को दूर से ही, अपनी ओर आकर्षित कर लेता है। यह दर्शाता है कि बाह्य साधन (इन उदाहरणों में गुरुत्वीय एवं चुंबकीय बल) एक दूरी से भी किसी पिण्ड पर बल लगा सकता है।

संक्षेप में, किसी रुके हुए पिण्ड को गति प्रदान करने तथा गतिमान पिण्ड को रोकने के लिए बल की आवश्यकता होती है, तथा इस बल को प्रदान करने के लिए किसी बाह्य साधन की आवश्यकता होती है। यह बाह्य साधन उस पिण्ड के संपर्क में भी हो सकता है, और नहीं भी।

यहाँ तक तो सब सही है। परंतु तब क्या होता है जब कोई पिण्ड एकसमान गति से चलता है (उदाहरण के लिए, बर्फ के क्षैतिज फर्श पर एकसमान चाल

गति के नियम

से सीधी रेखा में गतिमान कोई स्केटर) ? क्या किसी पिण्ड की एकसमान गति बनाए रखने के लिए कोई बाह्य बल आवश्यक हे ?

5.2 अरस्तू की भ्रामकता

उपरोक्त प्रश्न सरल प्रतीत होता है। तथापि इसका उत्तर देने में कई युग लग गए थे। वस्तुत: सत्रहवीं शताब्दी में गैलीलियो द्वारा दिए गए इस प्रश्न का सही उत्तर न्यूटनी यांत्रिकी का आधार बना जिसने आधुनिक विज्ञान के जन्म का संकेत दिया।

महान ग्रीक विचारक, अरस्तू (384 ई.पू. - 322 ई.पू.) ने यह विचार रखा कि यदि कोई पिण्ड गतिमान है, तो उसे उसी अवस्था में बनाए रखने के लिए कोई न कोई बाह्य साधन अवश्य चाहिए। उदाहरण के लिए, इस विचार के अनुसार किसी धनुष से छोड़ा गया तीर उड़ता रहता है, क्योंकि तीर के पीछे की वायु उसे धकेलती रहती है । यह अरस्तू द्वारा विकसित विश्व में पिण्डों की गतियों से संबंधित विचारों के विस्तृत ढाँचे का एक भाग था। गति के विषय में अरस्तू के अधिकांश विचार अब गलत माने जाते हैं, और उनकी अब चिंता करने की आवश्यकता नहीं है। अपने काम के लिए हम यहाँ अरस्तू के गति के नियम को इस प्रकार लिख सकते हैं : किसी पिण्ड को गतिशील रखने के लिए बाह्य बल की आवश्यकता होती है।

जैसा कि हम आगे देखेंगे, अरस्तू का गति का नियम दोषयुक्त है। तथापि, यह एक स्वाभाविक विचार है, जो कोई भी व्यक्ति अपने सामान्य अनुभवों से रख सकता है। अपनी सामान्य खिलौना कार (अवैद्युत) से फर्श पर खेलती छोटी बालिका भी अपने अंतर्ज्ञान से यह जानती है कि कार को चलती रखने के लिए उस पर बंध ो डोरी का स्थायी रूप से कुछ बल लगाकर बराबर खींचना होगा । यदि वह डोरी को छोड़ देती है तो कुछ क्षण बाद कार रुक जाती है। अधिकांश स्थलीय गतियों में यही सामान्य अनुभव होता है। पिण्डों को गतिशील बनाए रखने के लिए बाह्य बलों की आवश्यकता प्रतीत होती है। स्वतंत्र छोड़ देने पर सभी वस्तुएं अंतत: रुक जाती हैं।

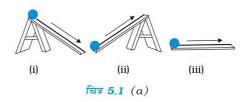
फिर अरस्तू के तर्क में क्या दोष है ? इसका उत्तर है : गतिशील खिलौना कार इसलिए रुक जाती है कि फर्श द्वारा कार पर लगने वाला बाह्य घर्षण बल इसकी गति का विरोध करता है। इस बल को निष्फल करने के लिए बालिका को कार पर गति की दिशा में बाह्य बल लगाना पड़ता है। जब कार एकसमान गति में होती है तब उस पर कोई नेट बाह्य बल कार्य नहीं करता; बालिका द्वारा लगाया गया बल फर्श के बल (घर्षण बल) को निरस्त कर देता है। इसका उपप्रमेय है : यदि कोई घर्षण न हो, तो बालिका को खिलौना कार की एकसमान गति बनाए रखने के लिए, कोई भी बल लगाने की आवश्यकता नहीं पड़ती ।

प्रकृति में सदैव ही विरोधी घर्षण बल (ठोसों के बीच) अथवा श्यान बल (तरलों के बीच) आदि उपस्थित रहते हैं । यह उन व्यावहारिक अनुभवों से स्पष्ट है जिनके अनुसार वस्तुओं में एकसमान गति बनाए रखने के लिए घर्षण बलों को निष्फल करने हेतु बाह्य साथनों द्वारा बल लगाना आवश्यक होता है। अब हम समझ सकते हैं कि अरस्तू से त्रुटि कहां हुई । उसने अपने इस व्यावहारिक अनुभव को एक मौलिक तर्क का रूप दिया । गति तथा बलों के लिए प्रकृति के यथार्थ नियम को जानने के लिए हमें एक ऐसे आदर्श संसार की कल्पना करनी होगी जिसमें बिना किसी विरोधी घर्षण बल लगे एकसमान गति का निष्पादन होता है। यही गैलीलियो ने किया था।

5.3 जड़त्व का नियम

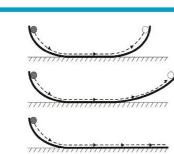
गैलीलियो ने वस्तुओं की गति का अध्ययन एक आनत समतल पर किया था। किसी (i) आनत समतल पर नीचे की ओर गतिमान वस्तुएं त्वरित होती हैं जबकि (ii) तल पर ऊपर की ओर जाने वाली वस्तुओं में मंदन होता है। क्षैतिज समतल पर गति (iii) इन दोनों के बीच की स्थिति है। गैलीलियो ने यह निष्कर्ष निकाला कि किसी घर्षण रहित क्षैतिज समतल पर गतिशील किसी वस्तु में न तो त्वरण होना चाहिए और न ही मंदन, अर्थात् इसे एकसमान वेग से गति करनी चाहिए (चित्र 5.1 (a))।

गैलीलियो के एक अन्य प्रयोग जिसमें उन्होंने द्विआनत समतल का उपयोग किया, से भी यही निष्कर्ष निकलता है। एक आनत समतल पर विरामावस्था से छोड़ी गई गेंद नीचे लुढ़कती है और दूसरे आनत समतल पर ऊपर चढ़ती है। यदि दोनों आनत समतलों के पृष्ठ अधिक रुक्ष नहीं हैं तो गेंद की अंतिम ऊंचाई उसकी आरंभिक ऊंचाई के लगभग समान (कुछ कम, परंतु अधिक कभी नहीं) होती है। आदर्श स्थिति में, जब घर्षण बल पूर्णत: विलुप्त कर दिया जाता है, तब गेंद की अंतिम ऊंचाई उसकी आरंभिक ऊंचाई के समान होनी चाहिए।



अब यदि दूसरे समतल के ढाल को घटाकर प्रयोग को दोहराएं, तो फिर भी गेंद उसी ऊंचाई तक पहुंचेगी, परंतु ऐसा करने पर वह अधिक दूरी चलेगी। सीमान्त स्थिति में, जब दूसरे समतल का ढाल शून्य है (अर्थात् वह क्षैतिज समतल है) तब गेंद अनन्त दूरी तक चलती है। दूसरे शब्दों में इसकी गति कभी नहीं रुकेगी । नि:संदेह यह एक आदर्श स्थिति है (चित्र 5.1 (b))। व्यवहार में गेंद क्षैतिज समतल पर एक परिमित दूरी तक चलने के बाद बाह्य विरोधी घर्षण बल जिसे पूर्ण रूप से विलुप्त नहीं किया जा सकता, के कारण विराम में आ जाती है। तथापि निष्कर्ष स्पष्ट है : यदि घर्षण न होता तो गेंद क्षैतिज समतल पर एकसमान वेग से निरंतर चलती रहती।

91



चित्र 5.1 (b) द्विआनत समतल पर गति के प्रेक्षणों से गैलीलियो ने जड़त्व का नियम अनुमानित किया।

इस प्रकार गैलीलियो को गति के संबंध में एक नई अंतर्दृष्टि प्राप्त हुई, जो अरस्तू तथा उनके अनुयायिओं को समझ में नहीं आई । गतिकी में विरामावस्था तथा एकसमान रैखिक गति की अवस्था (अर्थात् एकसमान वेग से गति) तुल्य होती हैं। दोनों ही प्रकरणों में पिण्ड पर कोई नेट बल नहीं लगता। यह सोचना त्रुटिपूर्ण है कि किसी पिण्ड की एकसमान गति के लिए उस पर कोई में तब तक कोई परिवर्तन नहीं करता जब तक कोई बाह्य बल उसे ऐसा करने के लिए विवश नहीं करता।

5.4 न्यूटन का गति का प्रथम नियम

गैलीलियो की सरल परंतु क्रांतिकारी धारणाओं ने अरस्तू की यांत्रिकी को पूर्णतया नकार दिया। अब एक नई यांत्रिकी का विकास किया जाना था। विशिष्ट रूप से, इस कार्य को सर आइजक न्यूटन ने जिन्हें सभी युगों का महानतम वैज्ञानिक माना जाता है, लगभग अकेले ही संपन्न किया।

न्यूटन ने गैलीलियो की धारणाओं के आधार पर गति के तीन नियमों जो उनके नाम से जाने जाते हैं, के रूप में एक यांत्रिकी की आधारशिला रखी। गैलीलियो का जड़त्व का नियम उसका आरंभ बिंदु था जिसका न्यूटन ने *'गति के प्रथम नियम'* के रूप में संरूपण किया :

"प्रत्येक पिण्ड तब तक अपनी विरामावस्था अथवा सरल रेखा में एकसमान गति की अवस्था में रहता है जब तक कोई बाह्य बल उसे अन्यथा व्यवहार करने के लिए विवश नहीं करता।"

प्राचीन भारतीय विज्ञान में गति संबंधी धारणाएँ

प्राचीन भारतीय विचारकों ने भी गति संबंधी धारणाओं की एक विस्तृत प्रणाली विकसित कर ली थी । बल जो गति का कारण है, भिन्न प्रकार का माना गया : सतत दाब के कारण बल (जिसे नोदन कहा गया) जैसे जल-यात्रा करते पाल-यानों पर लगने वाला पवन का बल; संघट्ट (अभिघात) जो कुम्भकार द्वारा चाक को छड़ से घुमाने पर लगता है; सरल रैखिक गति (वेंग) के लिए अथवा प्रत्यास्थ पिण्डों में आकृति के प्रत्यानयन की दीर्धस्थायी प्रवृत्ति (संस्कार); डोरी, छड़ आदि से संचारित बला गति के 'वेशेषिका' सिद्धांत में वेगों की संकल्पना कदाचित जड़त्व की संकल्पना के समीपस्थ है । वंग, सरल रेखा में चलने की प्रवृत्ति का विरोध संपर्क में आने वाली वस्तुओं जिनमें वायुमण्डल भी शामिल है, के द्वारा होता है ऐसा माना गया । यह घर्षण तथा वायु-प्रतिरोध के विचार के समान विचार है । उनका यह अनुमान सही था कि पिण्डों की विभिन्न प्रकार की गतियां (स्थानांतरीय, घूर्णी तथा कंपन) उस पिण्ड के अवयवी कणों की केवल स्थानांतरीय गति के कारण ही उत्पन्न होती हैं । पवन में गिरती किसी पत्ती की कुल मिलाकर अधोमुखी गति (पतन) हो सकती है और साथ ही उसमें घूर्णी तथा कंपन गति (भ्रमण, स्पदन) भी हो सकती हैं, परंतु किसी क्षण उस पत्ती के प्रत्येक कण में केवल एक निश्चित (लघु) विस्थापन होता है । गति की माप तथा लंबाई एवं समय के मात्रकों के विषय में भारतीय चिन्तन में यथेष्ट बल दिया गया । यह ज्ञात था कि दिक्स्थान में किसी कण की स्थिति को उसकी तीन अक्षों से दूरियां मापकर निर्दिप्ट किया जा सकता था । भास्कर (1150 ई.) ने तात्क्षणिक गति (तात्कालिकी गति) की अवधारणा प्रस्तावित की जिससे अवकल गणित के प्रयोग द्वारा तात्क्षणिक वेग की आधुनिक संकल्पना का पूर्वज्ञान हुआ । तरंग तथा धारा (जल की) के बीच अंतर को भली-भॉति समझा जा चुका था; धारा गुरुत्व तथा तरलता के अंतर्गत जल कणों की गति है जबकि तरंग जल कणों के कंपन के संचरण का परिणाम है ।

नेट बल लगाना आवश्यक है। किसी पिण्ड को एकसमान गति में बनाए रखने के लिए हमें घर्षण बल को निष्फल करने के लिए एक बाह्य बल लगाने की आवश्यकता होती है ताकि पिण्ड पर लगे दोनों बाह्य बलों का नेट बाह्य बल शून्य हो जाए।

सारांश में, यदि नेट बाह्य बल शून्य है तो विराम अवस्था में रह रहा पिण्ड विरामावस्था में ही रहता है और गतिशील पिण्ड निरंतर एकसमान वेग से गतिशील रहता है। वस्तु के इस गुण को जड़त्व कहते हैं। जड़त्व से तात्पर्य है **"परिवर्तन के प्रति प्रतिरोध**"। कोई पिण्ड अपनी विरामावस्था अथवा एकसमान गति की अवस्था अब विरामावस्था अथवा एकसमान रैखिक गति दोनों ही में " शून्य त्वरण " समाविष्ट है। अत: गति के प्रथम नियम को, सरल शब्दों में, इस प्रकार भी व्यक्त किया जा सकता है :

यदि किसी पिण्ड पर लगने वाला नेट बाह्य बल शून्य है, तो उसका त्वरण शून्य होता है। शून्येतर त्वरण केवल तभी हो सकता है जब पिण्ड पर कोई नेट बाह्य बल लगता हो। व्यवहार में इस नियम के अनुप्रयोग से हमें दो प्रकार की स्थितियों से सामना करना होता है। कुछ उदाहरणों में तो हम यह जानते हैं कि वस्तु पर नेट बाह्य बल शुन्य होता है। उसमें हम यह निष्कर्ष

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

गति के नियम

गैलीलियो गैलिली (1564-1642)



इटली के पीसा नामक शहर में 1564 ई. में जन्मे गैलीलियो गैलिली लगभग चार शताब्दी पूर्व यूरोप में हुई वैज्ञानिक क्रांति के सूत्रधार थे। उन्होंने त्वरण की संकल्पना की। पिण्डों की आनत समतलों पर गति अथवा मुक्त रूप से गिरते पिण्डों की गतियों के प्रयोगों द्वारा उन्होंने अरस्तू की धारणा कि किसी पिण्ड को गतिमान रखने के लिए किसी बल की आवश्यकता होती है तथा भारी पिण्ड हल्के पिण्डों की तुलना में गुरुत्व बल के प्रभाव में तीव्रतर गति से गिरते हैं, का खंडन किया। इस प्रकार, उन्होंने जड़त्व के नियम की खोज की जो आइजक न्यूटन के युगांतरीय कार्य का आरम्भ बिंदु था।

गैलोलियो के खगोलिकी के क्षेत्र में आविष्कार भी उतने ही क्रांतिकारी थे। 1609 ई. में उन्होंने अपना दूरदर्शी (जिसकी खोज पहले हॉलैण्ड में हुई थी) स्वयं बनाया तथा उसका उपयोग उन्होंने अपने कई चौंकाने वाले प्रेक्षणों :

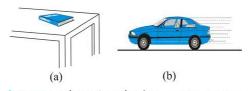
चंद्रमा के पृष्ठ पर पर्वत तथा गर्त; सूर्य पर काले धब्बे; बृहस्पति के उपग्रह, तथा शुक्र की कलाओं के लिए किया। उन्होंने यह निष्कर्ष निकाला कि आकाशगंगा अपनी ज्योति नंगी आंखों से न दिखाई दे सकने वाले असंख्य तारों से प्राप्त करती है। अपने वैज्ञानिक तर्क की अति उत्तम रचना "डायलॉग ऑन दि टू चीफ वर्ल्ड सिस्टम्स" में गैलीलियो ने कॉपरनिकस द्वारा प्रस्तावित सौर परिवार के "सूर्य केंद्रीय सिद्धांत" का समर्थन किया और अंतत: इसी सिद्धांत को सार्वजनिक मान्यता प्राप्त हुई।

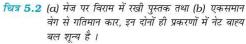
गैलीलियो के साथ ही वैज्ञानिक जांच (खोजबीन) की विधि में एक मोड़ आया। अब विज्ञान मात्र प्रकृति का प्रेक्षण तथा उन प्रेक्षणों के आधार पर तार्किक अनुमान लगाना ही नहीं रह गया था। अब विज्ञान से तात्पर्य नई-नई युक्तियां बनाकर प्रयोगों द्वारा सिद्धांतों को प्रतिपादित अथवा तिरस्कृत करना बन गया था। विज्ञान का अर्थ भौतिक राशियों की माप और उनके बीच गणितीय संबंधों की खोज बन गया था। उनकी इसी विलक्षण योग्यता के कारण ही गैलीलियो का आधुनिक विज्ञान का जनक माना जाता है।

निकाल सकते हैं कि वस्तु का त्वरण शून्य है। उदाहरण के लिए, अंतरा तारकीय आकाश में सभी गुरुत्वीय वस्तुओं से बहुत दूर किसी अंतरिक्षयान, जिसके सभी राकेट बंद किए जा चुके हों, पर कोई नेट बाह्य बल कार्यरत नहीं होता। गति के प्रथम नियम के अनुसार इसका त्वरण शून्य होना चाहिए। यदि यह गति में है, तो इसे एकसमान वेग से गतिशील रहना चाहिए।

तथापि, बहुधा हमें आरम्भ में सभी बलों का ज्ञान नहीं होता । उस अवस्था में, यदि हमें यह ज्ञात हो कि कोई वस्तु अत्वरित है (अर्थात् वह वस्तु या तो विरामावस्था में है अथवा एकसमान रैखिक गति में है) तब हम गति के प्रथम नियम के आधार पर यह निष्कर्ष निकाल सकते हैं कि उस वस्तु पर नेट बाह्य बल शून्य होना चाहिए। गुरुत्व हर स्थान पर है। विशेष रूप से, पार्थिव परिघटनाओं में, पृथ्वी पर स्थित सभी वस्तुएं पृथ्वी के गुरुत्वाकर्षण का अनुभव करती हैं। साथ ही, गतिशील वस्तुएं सदैव ही घर्षण बल, श्यान कर्षण आदि का अनुभव करती हैं। तब यदि पृथ्वी पर स्थित कोई वस्तु विरामावस्था अथवा एकसमान रैखिक गति में हो, तब ऐसा होने का कारण यह नहीं है कि उस पर कोई बल कार्यरत नहीं है, वरन् उस पर कार्यरत विभिन्न बाह्य बल एक दूसरे को निरस्त करके सभी बलों के योग को 'शून्य नेट बाह्य बल' बनाते हैं।

अब मेज पर विराम अवस्था में रखी एक पुस्तक पर विचार करते हैं (चित्र 5.2(a))। इस पुस्तक पर दो बाह्य बल कार्यरत हैं : गुरुत्वीय बल (अर्थात् पुस्तक का भार W) नीचे की दिशा में कार्यरत है तथा मेज द्वारा पुस्तक पर ऊपर की दिशा में अभिलंब बल R कार्यरत है। R स्वयं समायोजित होने वाला बल है । यह ऊपर वर्णित दूसरी प्रकार की स्थिति का उदाहरण है। बलों के बारे में तो पूर्ण ज्ञान नहीं है परंतु गति की अवस्था ज्ञात है। हम पुस्तक को विराम की स्थिति में देखते हैं। अत: गति के प्रथम नियम के आधार पर हम यह निष्कर्ष निकाल सकते हैं कि R का परिमाण W के परिमाण के समान है। हमारा प्राय: इस प्रकथन से समागम होता है ; "चूँकि W = R, बल एक दूसरे को निरस्त करते हैं, इसीलिए पुस्तक विराम की स्थिति में है"। यह विवेक के विपरीत है। सही प्रकथन यह होना चाहिए: "चूँकि पुस्तक विराम में दिखाई देती है"; गति के प्रथम नियम के अनुसार इस पर नेट बाह्य बल शून्य होना चाहिए। इसका तात्पर्य है कि अभिलंब R पुस्तक के भार W के समान तथा विपरीत होना चाहिए।





अब हम एक कार की गति पर विचार करते हैं जिसमें वह कार विराम से गति आरंभ करके अपनी चाल में वृद्धि करती है और फिर चिकनी सीधी सड़क पर पहुंचकर एकसमान वेग से गति करती है (चित्र 5.2 (b))। जब यह विराम में होती है तब उस पर कोई नेट बल नहीं होता। चाल में वृद्धि के समय इसमें त्वरण होता है। ऐसा नेट बाह्य बल के कारण होना चाहिए। ध्यान दें, यह एक बाह्य बल ही होना चाहिए। कार के त्वरण के लिए किसी भी आंतरिक बल को उत्तरदायी नहीं माना जा सकता। सुनने में यह अद्भुत लग सकता है, परंतु यह सत्य है। सड़क के अनुदिश विचारणीय बल घर्षण बल ही है। सब बातों पर विचार

94

करने के उपरांत यही निष्कर्ष निकलता है कि कार की गति में त्वरण का कारण घर्षण बल ही है (घर्षण के विषय में आप अनुभाग 5.9 में पढ़ेंगे)। जब कार एक समान वेग से गति करती है तब उस पर कोई नेट बाह्य बल नहीं होता।

गति के प्रथम नियम में निहित जडत्व का गुण बहुत-सी स्थितियों में प्रत्यक्ष दिखाई पडता है। मान लीजिए हम किसी रुकी हुई बस में असावधानी से खड़े हैं और यकायक ड्राइवर बस को चला देता है। हम झटके के साथ पीछे की ओर गिर पडते हैं। क्यों ? हमारे पैर बस के फर्श को स्पर्श कर रहे होते हैं। यदि घर्षण न होता, तो हम वहीं रहते जहां पहले थे जबकि हमारे पैरों के नीचे बस का फर्श केवल आगे की दिशा में सरकता और बस का पीछे का भाग हमसे आकर टकराता। परंतु सौभाग्यवश, हमारे पैर और फर्श के बीच कुछ घर्षण होता है। यदि बस की पिक-अप अति आकस्मिक नहीं है, अर्थात् त्वरण साधारण है तो घर्षण बल हमारे पैरों को बस के साथ त्वरित करने के लिए पर्याप्त होगा। परंतु वस्तुत: हमारा शरीर एक दृढ पिण्ड नहीं है। इसमें विरूपण हो सकता है, अर्थात इसके विभिन्न भागों के बीच आपेक्ष विस्थापन संभव है। इसका तात्पर्य यह हुआ कि जब हमारे पैर बस के साथ आगे बढते हैं, तो शरीर का शेष भाग जडत्व के कारण वहीं रहता है। इसीलिए, बस के आपेक्ष हम पीछे की ओर फेंक दिए जाते हैं। जैसे ही यह घटना घटती है, शरीर के शेष भागों पर पेशीय बल (पैरों के द्वारा) कार्य करने लगते हैं, जो शरीर के शेष भाग को पैरों के साथ गति कराते हैं। इसी प्रकार की घटना तीव गति से चलती बस के यकायक रुकने पर घटती है। हमारे पैर घर्षण के कारण रुक जाते हैं. क्योंकि घर्षण बल पैरों तथा बस के फर्श के बीच आपेक्ष गति नहीं होने देता। परंतु शरीर का शेष भाग, जडत्व के कारण, आगे की ओर गति करता रहता है। परिणामस्वरूप हम आगे की ओर फेंक दिए जाते हैं। प्रत्यानयनी पेशीय बलों के कार्यरत होने के कारण शरीर विराम अवस्था में आ जाती है।

उदाहरण 5.1 कोई अंतरिक्षयात्री अंतरातारकीय आकाश में 100 m s⁻² की एकसमान दर से त्वरित अपने अंतरिक्षयान से दुर्घटनावश बाहर फेंक दिया जाता है । जिस क्षण अंतरिक्षयात्री अंतरिक्षयान से बाहर आ जाता है, उसके तुरंत पश्चात् अंतरिक्षयात्री का त्वरण क्या है? (मान लोजिए कि यात्री पर गुरुत्वाकर्षण बल आरोपित करने के लिए उसके निकट कोई तारा नहीं है)।

हल जिस क्षण वह यात्री यान से बाहर आता है, उसी क्षण से अंतरिक्षयात्री पर कोई बाह्य बल कार्यरत नहीं रहता क्योंकि हमने यह माना है कि यात्री पर गुरुत्वाकर्षण बल आरोपित करने के लिए उसके निकट कोई तारा नहीं हैं तथा अंतरिक्ष यान छोटा होने के कारण इसके द्वारा यात्री पर लग रहा गुरुत्वाकर्षण बल उपेक्षणीय है। गति के प्रथम नियम के अनुसार अंतरिक्षयात्री का त्वरण शून्य है।

5.5 न्यूटन का गति का द्वितीय नियम

गति का प्रथम नियम उस साधारण प्रकरण से संबंध रखता है जिसमें किसी पिण्ड पर नेट बाह्य बल शून्य है। गति का द्वितीय नियम उन व्यापक स्थितियों से संबंध रखता है, जिनमें पिण्ड पर कोई नेट बाह्य बल लग रहा हो। यह नियम नेट बाह्य बल और पिण्ड के त्वरण में संबंध दर्शाता है।

संवेग

किसी पिण्ड के संवेग को उसकी संहति *m* तथा वेग **v** के गुणनफल द्वारा पारिभाषित किया जाता है। इसे **p** द्वारा निर्दिष्ट किया जाता है :

p = mv (5.1) स्पष्ट रूप से संवंग एक सदिश राशि है। दैनिक जीवन के निम्नलिखित साधारण अनुभवों में पिण्डों की गतियों पर बलों के प्रभाव पर विचार करते समय हमें संवंग के महत्त्व का पता चलता है।

- मान लीजिए एक कम भार का वाहन (जैसे छोटी कार) तथा एक अधिक भार का वाहन (जैसे सामान से लदा ट्रक) दोनों ही किसी क्षैतिज सड़क पर खड़े हैं। हम सभी भलीभांति जानते हैं कि समान समय अंतराल में दोनों वाहनों को समान चाल से गति कराने में कार की तुलना में ट्रक को धकेलने के लिए अपेक्षाकृत अधिक बल की आवश्यकता होती है। इसी प्रकार, यदि एक हलका पिण्ड तथा एक भारी पिण्ड दोनों समान चाल से गतिमान हैं, तो समान समय अंतराल में दोनों पिण्डों को रोकने में हलके पिण्ड की तुलना में भारी पिण्ड में अपेक्षाकृत अधिक परिमाण के विरोधी बल की आवश्यकता होती है।
- यदि दो पत्थर, एक हलका तथा दूसरा भारी, एक ही भवन के शिखर से गिराए जाते हैं, तो धरती पर खड़े किसी व्यक्ति के लिए भारी पत्थर की तुलना में हलके पत्थर को लपकना आसान होता है। इस प्रकार किसी पिण्ड की संहति एक महत्त्वपूर्ण प्राचल है जो गति पर बल के प्रभाव को निर्धारित करता है।
- विचार करने योग्य एक अन्य महत्त्वपूर्ण प्राचल है– चाल । बंदूक से छोड़ी गई कोई गोली रुकने से पूर्व मानव ऊतक को आसानी से वेध सकती है, फलस्वरूप दुर्घटना हो जाती है। यदि उसी गोली को साधारण चाल से फेंकें तो अधिक क्षति नहीं होती। अत: किसी दी गई संहति के लिए यदि चाल अधिक हो तो उसे एक निश्चित समय अंतराल में रोकने के लिए अधिक परिमाण के विरोधी बल की आवश्यकता होती है। साथ-साथ लेने पर, संहति और वेग का गुणनफल, अर्थात संवेग, प्रत्यक्ष रूप से गति का एक प्रार्सांगक चर है। यदि अधिक संवेग परिवर्तन की आवश्यकता है तो लगाने के लिए अधिक परिमाण के बल की आवश्यकता होगी।
- क्रिकेट का कोई अभ्यस्त खिलाड़ी तीव्र गति से आती गेंद को एक नौसिखिया खिलाडी की तुलना में कहीं अधिक आसानी

भौतिकी

गति के नियम

से लपक लेता है जबकि नौसिखिया खिलाडी उसी गेंद को लपकने में हाथों में चोट खा लेता है। इसका एक कारण यह है कि अभ्यस्त खिलाडी, अपने हाथों से गेंद को लपक कर, उसे रोकने में अधिक समय लगाता है। आपने ध्यान दिया होगा कि अभ्यस्त खिलाडी गेंद को लपकने की क्रिया में अपने हाथों को पीछे की ओर खींचता है (चित्र 5.3)। जबकि नौसिखिया खिलाडी अपने हाथों को स्थिर रखता है तथा गेंद को लगभग तत्क्षण ही लपकने का प्रयास करता है। गेंद को तत्क्षण रोकने के लिए उसे अपेक्षाकृत काफी अधिक बल लगाना पडता है फलस्वरूप उसके हाथों में चोट लग जाती है। इससे निष्कर्ष निकलता है : बल केवल संवेग परिवर्तन पर ही निर्भर नहीं करता, वह इस बात पर भी निर्भर करता है कि कितनी तीव्रता से यह परिवर्तन किया जाता है। समान संवेग परिवर्तन यदि अपेक्षाकृत कम समय में किया जाता है, तो अपेक्षाकृत अधिक बल लगाने की आवश्यकता होती है। संक्षेप में, संवेग परिवर्तन की दर अधिक है, तो बल अधिक होता है।



- चित्र 5.3 बल केवल संवेग परिवर्तन पर ही निर्भर नहीं करता, वरन् वह इस बात पर भी निर्भर करता है कि यह परिवर्तन कितनी तीव्रता से किया जाता है । एक अभ्यस्त खिलाड़ी गेंद लपकते समय अपने हाथों को पीछे की ओर खींचता है जिससे गेंद को रोकने में अधिक समय लगता है, जिसके लिए अपेक्षाकृत कम बल की आवश्यकता होती है ।
- एक अत्यंत महत्त्वपूर्ण प्रेक्षण इस तथ्य की पुष्टि करता है कि संहति तथा वेग का गुणनफल (अर्थात् संवेग) ही गति पर बल के प्रभाव का मूल है। मान लीजिए, विभिन्न संहतियों के दो पिण्डों, जो आरंभ में विराम में हैं, पर कोई निश्चित बल एक निश्चित समय अंतराल के लिए लगाया जाता है। हलका पिण्ड, अपेक्षानुसार, भारी पिण्ड की तुलना में अधिक चाल ग्रहण कर लेता है। परंतु, समय अंतराल के अंत में, प्रेक्षण यह दर्शाते हैं कि, प्रत्येक पिण्ड समान संवेग उपार्जित करता है। इस प्रकार, समान समय के लिए लगाया गया समान बल विभिन्न पिण्डों में समान संवेग परिवर्तन करता है। यह गति के द्विपिय नियम का प्रामाणिक मार्गदर्शक सिद्धांत है।
 पिछले प्रेक्षणों में संवेग का सदिश चरित्र अर्थपूर्ण नहीं रहा है।

अब तक के उदाहरणों में, संवेग परिवर्तन तथा संवेग समान्तर दिशाओं में हैं। परंतु सदैव ऐसा नहीं होता। मान लीजिए, किसी डोरी द्वारा एक पत्थर को क्षैतिज समतल में एकसमान चाल से घुमाया जाता है । इसमें संवेग का परिमाण स्थिर रहता है, परंतु इसकी दिशा निरन्तर परिवर्तित होती है (चित्र 5.4)। संवेग सदिश में यह परिवर्तन करने के लिए बल की आवश्यकता होती है। यह बल डोरी से होकर पत्थर को हमारे हाथों द्वारा प्रदान किया जाता है। अनुभवों से यह संकेत मिलता है कि यदि पत्थर को अपेक्षाकृत अधिक चाल तथा/अथवा छोटी त्रिज्या के वृत्त में घुमाया जाए तो हमारे हाथों द्वारा अधिक बल लगाने की आवश्यकता होती है। यह अधिक त्वरण अथवा संवेग सदिश में तुल्यांकी अधिक परिवर्तन के तदनुरूपी होता है। इससे यह संकेत मिलता है कि संवेग सदिश में अधिक परिवर्तन के लिए अधिक बल लगाना होता है।



चित्र 5.4 संवेग का परिमाण स्थिर रहने पर भी संवेग की दिशा में परिवर्तन के लिए बल आवश्यक है। इसका अनुभव हम डोरी द्वारा किसी पत्थर को एकसमान चाल से वृत्त में घुमाकर कर सकते हैं।

ये गुणात्मक प्रेक्षण हमें गति के द्वितीय नियम की ओर ले जाते हैं, जिसे न्यूटन ने इस प्रकार व्यक्त किया था :

किसी पिण्ड के संवेग परिवर्तन की दर आरोपित बल के अनुक्रमानुपाती होती है तथा उसी दिशा में होती है जिस दिशा में बल कार्य करता है।

इस प्रकार यदि *m* संहति के किसी पिण्ड पर कोई बल **F** समय अंतराल Δt तक लगाने पर उस पिण्ड के वेग में **v** से **v** + Δ **v** का परिवर्तन हो जाता है, अर्थात् पिण्ड के प्रारंभिक संवेग *m***v** में $\Delta(m\mathbf{v})$ का परिवर्तन हो जाता है। तब गति के द्वितीय नियम के अनुसार,

$$\mathbf{F} \propto rac{\Delta \mathbf{p}}{\Delta t}$$
 अर्थात् $\mathbf{F} = \mathbf{k} \; rac{\Delta \mathbf{p}}{\Delta t}$

यहाँ k आनुपातिकता स्थिरांक है। यदि $\Delta t \rightarrow 0$, पद $\frac{\Delta \mathbf{p}}{\Delta t}$,

95

96

t के आपेक्ष **p** का अवकलज अथवा अवकल गुणांक बन जाता है, जिसे $\frac{d\mathbf{p}}{dt}$ द्वारा निर्दिष्ट किया जाता है। इस प्रकार,

$$\mathbf{F} = k \frac{\mathrm{d}\mathbf{p}}{\mathrm{d}t} \tag{5.2}$$

किसी स्थिर संहति m के पिण्ड के लिए

$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{p}}{\mathrm{d}t} = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}(m\,\mathbf{v}) = m\frac{\mathrm{d}\mathbf{v}}{\mathrm{d}t} = m\,\mathbf{a} \qquad (5.3)$$

अर्थात्, द्वितीय नियम को इस प्रकार भी लिख सकते हैं,

F = k m **a** (5.4) जो यह दर्शाता है कि बल **F**, संहति m तथा त्वरण **a** के गुणनफल के अनुक्रमानुपाती होता है।

हमने बल के मात्रक की अब तक परिभाषा नहीं दी है । वास्तव में, बल के मात्रक की परिभाषा देने के लिए हम समीकरण (5. 4) का उपयोग करते हैं। अत: हम k के लिए कोई भी नियत मान चुनने के लिए स्वतंत्र हैं। सरलता के लिए, हम k=1 चुनते हैं। तब द्वितीय नियम हो जाता है,

$$\mathbf{F} = \frac{\mathrm{d}\mathbf{p}}{\mathrm{d}t} = m\,\mathbf{a} \tag{5.5}$$

SI मात्रकों में, एक मात्रक बल वह होता है जो 1kg के पिण्ड में 1m s⁻² का त्वरण उत्पन्न कर देता है। इस मात्रक बल को न्यूटन कहते हैं। इसका प्रतीक N है। 1N = 1kg m s⁻²।

इस स्थिति में हमें गति के द्वितीय नियम के कुछ महत्त्वपूर्ण बिंदुओं पर ध्यान देना है :

- गति के द्वितीय नियम में F = 0 से यह उपलक्षित होता है कि a = 0। प्रत्यक्ष रूप से द्वितीय नियम प्रथम नियम के अनुरूप है।
- गति का द्वितीय नियम एक सदिश नियम है। यह, वास्तव में, तीन समीकरणों के तुल्य है, सदिशों के प्रत्येक घटक के लिए एक समीकरण :

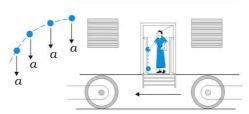
$$F_{x} = \frac{dp_{x}}{dt} = ma_{x}$$

$$F_{y} = \frac{dp_{y}}{dt} = ma_{y}$$

$$F_{z} = \frac{dp_{z}}{dt} = ma_{z}$$
(5.6)

इसका अर्थ यह हुआ कि यदि कोई बल पिण्ड के वेग के समान्तर नहीं है, वरन् उससे कोई कोण बनाता है, तब वह केवल बल की दिशा में वेग के घटक को परिवर्तित करता है। बल के अभिलंबवत् वेग का घटक अपरिवर्तित रहता है। उदाहरण के लिए, ऊर्ध्वाधर गुरुत्वाकर्षण बल के अधीन किसी प्रक्षेप्य की गति में वेग का क्षैतिज घटक अपरिवर्तित रहता है (चित्र 5.5)।

- 3. समीकरण (5.5) से प्राप्त गति का द्वितीय नियम वस्तुत:, एकल बिंदु कण पर लागू होता है। नियम में F कण पर लगे नेट बाह्य बल तथा a कण के त्वरण के लिए प्रयुक्त हुआ है। तथापि इस नियम को इसी रूप में दुढ़ पिण्डों अथवा, यहाँ तक कि व्यापक रूप में कणों के निकाय पर भी लागू किया जाता है। उस अवस्था में, F का उल्लेख निकाय पर लगे कुल बल तथा a का उल्लेख समस्त निकाय के त्वरण के लिए होता है। अधिक यथार्थता से, a निकाय के संहति केंद्र का त्वरण है जिसके बारे में हम अध्याय 7 में विस्तार से पढ़ेंगे। निकाय में किन्हीं भी आंतरिक बलों को F में सम्मिलित नहीं किया जाता है।
- 4. गति का द्वितीय नियम एक स्थानीय संबंध है। इसका यह अर्थ है कि समय के किसी निश्चित क्षण पर समष्टि में किसी बिंदु (कण की अवस्थिति) पर लगा बल F उसी क्षण उसी बिंदु पर त्वरण a से संबंधित है। अर्थात् 'किसी कण के त्वरण का निर्धारण उसी समय उस पर लगे बल द्वारा किया जाता है, कण की गति के किसी भी इतिहास द्वारा नहीं (चित्र 5.5 देखें)।



चित्र 5.5 किसी क्षण पर त्वरण का निर्धारण उसी क्षण के बल द्वारा किया जाता है। किसी त्वरित रेलगाड़ी से कोई पत्थर बाहर डालने के क्षण के तुरंत पश्चात्, यदि वायु के प्रतिरोध को नगण्य मानें तो, उस पत्थर पर कोई क्षैतिज त्वरण अथवा बल कार्यरत नहीं होता। कुछ क्षण पूर्व पत्थर पर रेलगाड़ी के त्वरण का प्रभाव अब पूर्णतया समाप्त हो जाता है।

उदाहरण 5.2 90 m s⁻¹ चाल से गतिमान 0.04 kg संहति की कोई गोली लकड़ी के भारी गुटके में धँसकर 60 cm दूरी चलकर रुक जाती है । गुटके द्वारा गोली पर लगने वाला औसत अवरोधी बल क्या है ?

हल गोली का मंदन (नियत मानते हुए)

$$a = \frac{-u^2}{2s} = \frac{-90 \times 90}{2 \times 0.6} \,\mathrm{m \ s^{-2}} = -6750 \,\mathrm{m \ s^{-2}}$$

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

गति के नियम

गति के द्वितीय नियम के द्वारा, मंदन बल

= 0.04 kg × 6750 m s⁻² = 270 N इस प्रकरण में, वास्तविक अवरोधी बल और इसीलिए, गोली का मंदन एकसमान नहीं होता। इसीलिए, उत्तर केवल औसत अवरोधी बल को व्यक्त करता है।

• उदाहरण 5.3 द्रव्यमान m के एक कण की गति, $y = ut + \frac{1}{2}gt^2$ से वर्णित है। उस कण पर लगने वाले

बल को ज्ञात करो।

हल : हम जानते हैं

$$y = ut + \frac{1}{2}gt^2$$

अब,

$$v = \frac{dy}{dt} = u + g$$

इरण, $a = \frac{dv}{dt} = g$

समीकरण (5.5) से बल,

R

F = ma = mg अत: दिए गए समीकरण से गुरुत्वीय त्वरण के अधीन कण की गति का वर्णन होता है तथा y गुरुत्वीय त्वरण g की दिशा में स्थान निर्देशांक है।

आवेग

कभी-कभी हमारा सामना ऐसे दृष्टांतों से होता है जिनमें किसी पिण्ड पर कोई बड़ा बल, बहुत कम समय के लिए कार्यरत रहकर, उस पिण्ड के संवेग में परिमित परि्वतन उत्पन्न करता है। उदाहरण के लिए, जब कोई गेंद किसी दीवार से टकराकर वापस परावर्तित होती है, तब दीवार द्वारा गेंद पर लगने वाला बल बहुत कम समय के लिए (जितने समय तक दोनों संपर्क में होते हैं) कार्यरत रहता है तो भी यह बल गेंद के संवेग को उत्क्रमित करने के लिए पर्याप्त होता है। प्राय: इन स्थितियों में, बल तथा समयावधि को पृथक-पृथक सुनिश्चित करना कठिन होता है। परंतु बल तथा समय का गुणनफल, जो कि पिण्ड का संवेग परिवर्तन है, एक मापने योग्य राशा है। इस गुणनफल को **आवेग** कहते हैं :

परिमित संवेग परिवर्तन उत्पन्न करने के लिए, कम समय के लिए कार्यरत रहने वाले बड़े बल को *आवेगी बल* कहते हैं। यद्यपि विज्ञान के इतिहास में आवेगी बलों को संकल्पनात्मक रूप से सामान्य बलों से अलग श्रेणी में रखा गया, न्यूटनी यांत्रिकी में ऐसा कोई विभेदन नहीं किया गया है। अन्य बलों की भांति आवेगी बल भी बल ही है–केवल यह बड़ा है और कम समय के लिए कार्यरत रहता है।

उदाहरण 5.4 कोई बल्लेबाज किसी गेंद की आरंभिक चाल जो 12 m s⁻¹ है, में बिना परिवर्तन किए उस पर हिट लगाकर सीधे गेंदबाज की दिशा में वापस भेज देता है। यदि गेंद की संहति 0.15 kg है, तो गेंद को दिया गया आवेग ज्ञात कीजिए। (गेंद की गति रैखिक मानिए)।

हल : संवेग परिवर्तन =0.15×12-(-0.15×12)=3.6Ns आवेग = 3.6 Ns बल्लेबाज से गेंदबाज की दिशा में

यह एक ऐसा उदाहरण है जिसमें बल्लेबाज द्वारा गेंद पर लगा बल तथा गेंद और बल्ले के बीच संपर्क का समय ज्ञात करना एक कठिन कार्य है जबकि आवेग का परिकलन तुरंत किया जा सकता है।

5.6 न्यूटन का गति का तृतीय नियम

गति का द्वितीय नियम किसी पिण्ड पर लगे बाह्य बल तथा उसमें उत्पन्न त्वरण में संबंध बताता है। पिण्ड पर लगे बाह्य बल का उद्गम क्या है ? कौन साधन बाह्य बल प्रदान करता है ? न्युटनी यांत्रिकी में इन प्रश्नों का सरल उत्तर यह है कि किसी पिण्ड पर लगने वाला बाह्य बल सदैव ही किसी अन्य पिण्ड के कारण होता है। दो पिण्डों A और B के युगल पर विचार कीजिए। मान लीजिए पिण्ड B पिण्ड A पर कोई बाह्य बल लगाता है, तब यह प्रश्न भी स्वाभाविक है : क्या पिण्ड A भी पिण्ड B पर कोई बाह्य बल लगाता है ? कुछ उदाहरणों में उत्तर स्पष्ट जान पडता है। यदि आप किसी कुण्डलित कमानी को अपने हाथों से दबाएँ तो वह कमानी आपके हाथों के बल से संपीडित हो जाती है। संपीडित कमानी भी प्रत्युत्तर में आपके हाथों पर बल आरोपित करती है : आप इस बल का अनुभव करते हैं। परंतु तब क्या होता है जब पिण्ड संपर्क में नहीं होते ? पृथ्वी गुरुत्वीय बल के कारण किसी पत्थर को अधोमुखी दिशा में खींचती है। क्या पत्थर पृथ्वी पर कोई बल लगाता है ? इसका उत्तर स्पष्ट नहीं है, क्योंकि हम पत्थर द्वारा पृथ्वी पर लगे बल के प्रभाव को नहीं देख सकते हैं। परंतु न्यूटन के अनुसार इस प्रश्न का उत्तर है : हाँ, पत्थर भी पृथ्वी पर परिमाण में समान तथा दिशा में विपरीत बल लगाता है। हमें इस बल की जानकारी नहीं हो पाती, इसका कारण यह है कि अत्यधिक भारी होने के

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

98

कारण पृथ्वी की गति पर पत्थर द्वारा लगने वाले कम बल का प्रभाव नगण्य होता है।

इस प्रकार, न्यूटनी यांत्रिकी के अनुसार, प्रकृति में बल कभी भी अकेला नहीं पाया जाता। दो पिण्डों के बीच परस्पर अन्योन्य क्रिया बल है। बल सदैव युगल में पाए जाते हैं। साथ ही, दो पिण्डों के बीच परस्पर बल सदैव समान और विपरीत दिशा में होते हैं। न्यूटन ने इस धारणा को **गति के तृतीय नियम** के रूप में व्यक्त किया।

प्रत्येक क्रिया की सदैव समान एवं विपरीत दिशा में प्रतिक्रिया होती है।

न्यूटन की गति के तृतीय नियम की भाषा इतनी सुस्पष्ट और रोचक है कि यह सामान्य भाषा का अंग बन गई है। कदाचित इसी कारणवश गति के तृतीय नियम के बारे में काफी भ्रांतियाँ हैं। आइए, गति के तृतीय नियम के बारे में कुछ महत्त्वपूर्ण बिंदुओं पर ध्यान दें, विशेषकर क्रिया तथा प्रतिक्रिया पदों के प्रयोग के संदर्भ में।

 गति के तृतीय नियम में पदों - क्रिया तथा प्रतिक्रिया का अर्थ 'बल' के अतिरिक्त अन्य कुछ नहीं है। एक ही भौतिक राशि के लिए विभिन्न पदों का प्रयोग कभी-कभी भ्रमित कर सकता है। तृतीय नियम को सरल तथा स्पष्ट शब्दों में इस प्रकार लिखा जाता है:

बल सदैव युगलों में पाए जाते हैं। पिण्ड A पर B द्वारा आरोपित बल पिण्ड B पर A द्वारा आरोपित बल के समान एवं विपरीत होता है।

- 2. तृतीय नियम के पदों क्रिया तथा प्रतिक्रिया से यह भ्रम उत्पन्न हो सकता है कि क्रिया प्रतिक्रिया से पहले आती है, अर्थात् क्रिया कारण है तथा निहित प्रतिक्रिया उसका प्रभाव। तृतीय नियम में ऐसा कोई कारण-प्रभाव संबंध नहीं है। A पर B द्वारा आरोपित बल तथा B पर A द्वारा आरोपित बल एक ही क्षण कार्यरत होते हैं। इसी संकेत के आधार पर इनमें से किसी भी एक को क्रिया तथा दूसरे को प्रतिक्रिया कहा जा सकता है।
- क्रिया तथा प्रतिक्रिया बल दो भिन्न पिण्डों पर कार्य करते हैं, एक ही वस्तु पर नहीं। दो पिण्डों A तथा B के युगल पर विचार कीजिए। तृतीय नियम के अनुसार,

$$\mathbf{F}_{AB} = -\mathbf{F}_{BA} \tag{5.8}$$

(A पर *B* द्वारा बल) = - (B पर *A* द्वारा बल) इस प्रकार, यदि हम किसी एक पिण्ड (A अथवा *B*) की गति पर विचार करते हैं तो दो बलों में से केवल एक ही प्रासंगिक है। दोनों बलों का योग करके दृढ़तापूर्वक यह कहना कि नेट बल शून्य है, यह न्नुटिपूर्ण है। फिर भी, यदि आप दो पिण्डों के किसी निकाय को एक पिण्ड मानकर उस पर विचार करते हैं, तो **F**_{AB} तथा **F**_{BA} उस निकाय (A + B) के आंतरिक बल हैं। ये दोनों मिलकर एक शून्य बल देते हैं । इस प्रकार किसी पिण्ड अथवा कणों के निकाय में आंतरिक बल युगलों में निरस्त हो जाते हैं। यह एक महत्त्वपूर्ण तथ्य है जो द्वितीय नियम को किसी पिण्ड अथवा कणों के निकाय पर अनुप्रयोज्य होने योग्य बनाता है (देखिए अध्याय 7)।

आइजक न्यूटन (1642-1727)

आइजक न्यूटन का जन्म सन् 1642 ई. में इंग्लैण्ड के वूल्सथॉर्पे नामक शहर में हुआ, संयोगवश इसी वर्ष गैलीलियो का देहांत हुआ । विद्यालयी जीवन में उनकी अद्भुत गणितीय प्रतिभा तथा यांत्रिक अभिरुचि अन्य लोगों से छिपी रही । सन् 1662 में स्नातक पूर्व अध्ययन के लिए वे कैम्ब्रिज गए । सन् 1669 में प्लेग-महामारी फैलने के कारण विश्वविद्यालय बंद करना पड़ा और न्यूटन अपनी मातुभूमि वापस लौट आए । इन दो वर्षों के एकाकी जीवन में उनकी प्रसुप्त सुजनात्मक शक्ति विस्फुटित हुई । गणित तथा भौतिकी के मूल आविष्कारों: ऋणात्मक तथा भिन्नात्मक घातांकों के लिए द्विपदी प्रमेव, अवकल गणित का आरंभ, गुरुत्वाकर्षण का व्युत्क्रम वर्ग नियम, श्वेत प्रकाश का स्पेक्ट्रम आदि की बाढ्-सी आ गई । वापस कैम्ब्रिज लौटने पर उन्होंने प्रकाशिकी में अपने आविष्कारों को आगे बढाया तथा परावर्ती दूरदर्शक की रचना की ।



सन् 1684 ई. में अपने मित्र एडमण्ड हेली के उत्साहित करने पर न्यूटन ने अपने वैज्ञानिक आविष्कारों को लिखना आरंभ किया और ''दि प्रिंसोपिया मैथेमेटिका'' नामक महान ग्रंथ की रचना की जो किसी भी काल में रचे गए महानतम ग्रंथों में से एक माना जाता है । इसी ग्रंथ में उन्होंने गति के तीनों नियमों तथा गुरुत्वाकर्षण के सार्वत्रिक नियम का प्रतिपादन किया है जो केप्लर के ग्रह गति के तीनों नियमों की विधिवत व्याख्या करते हैं । इस ग्रंथ में नयी-नयी पथ प्रदर्शक उपलब्धियाँ कूट-कूट कर भरी थीं जिनमें से कुछ प्रमुख इस प्रकार हैं : तरल यांत्रिकी के मूल सिद्धांत, तरंग गति का गणित, पृथ्वी, सूर्य तथा अन्य ग्रहों की संहतियों का परिकलन, विषुवों के पुरस्सरण की व्याख्या, ज्वार-भाटों का सिद्धांत, आदि । सन् 1704 ई. में न्यूटन ने एक अन्य उत्कृष्ट ग्रंथ ''ऑप्टिक्स'' प्रकाशित किया जिसमें उन्होंने अपने प्रकाश तथा वर्ण संबंधी कार्य का सार प्रस्तुत किया ।

कॉपरनिकस ने जिस वैज्ञानिक क्रांति को प्ररित किया और जिसे केप्लर तथा गैलीलियो ने प्रबलता से आगे प्रचलित किया उसी का भव्य संपूरण न्यूटन द्वारा हुआ । न्यूटनी यांत्रिकी ने पार्थिव तथा आकाशीय परिघटनाओं को एकीकृत किया । एक ही समीकरण पृथ्वी के गिरने तथा पृथ्वी के चारों और चंद्रमा की परिक्रमा करने को नियंत्रित कर सकती थी । विवेक के युग का उदय हो चुका था ।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

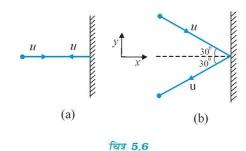
भौतिकी

गति के नियम

उदाहरण 5.5 दो सर्वसम बिलियर्ड गेदें किसी दृढ़ दीवार से समान चाल से, परंतु भिन्न कोणों पर, टकराती हैं तथा नीचे दर्शाए चित्र 5.6 की भांति चाल में बिना क्षय हुए परावर्तित हो जाती हैं । (i) प्रत्येक गेंद के कारण दीवार पर बल की दिशा क्या है ? तथा (ii) दीवार द्वारा दोनों गेंदों पर लगे आवेगों का अनुपात क्या है ?

हल स्वाभाविक रूप में इन प्रश्नों के उत्तर इस प्रकार होंगे-(i) यह हो सकता है कि (a) में गेंद के कारण दीवार पर लगा बल दीवार के अभिलंबवत् हो जबकि (b) में गेंद के कारण दीवार पर लगा बल दीवार पर अभिलंब के साथ 30° का कोण बनाता है। यह उत्तर सही नहीं है। दोनों ही प्रकरणों में दीवार पर लगा बल दीवार के अभिलंबवत् है।

दीवार पर लगे बल को कैसे ज्ञात करें ? इसकी गति के बारे में हमें कोई जानकारी नहीं है। इसके लिए एक युक्ति अपनाते हैं जिसमें पहले हम द्वितीय नियम का उपयोग करके दीवार के कारण गेंद पर लगे बल (अथवा आवेग) पर विचार करते हैं और तत्पश्चात् (i) का उत्तर देने के लिए तृतीय नियम का उपयोग करते हैं। मान लीजिए प्रत्येक गेंद की संहति *m* है तथा दीवार से टकराने से पूर्व और टकराने के पश्चात् दोनों गेंदों की चाल *u* है। चित्र में दर्शाए गये के अनुसार *x*- तथा *y*- अक्षों का चुनाव कीजिए, तथा प्रत्येक प्रकरण में गेंद के संवेग में परिवर्तन पर विचार कीजिए :



प्रकरण (a)

 $(p_x)_{strives1} = mu$ $(p_y)_{strives} = 0$ $(p_x)_{strive} = -mu$ $(p_y)_{strive} = 0$

 $(\mathbf{F}_X)_{\text{эйди}}$ $(\mathbf{F}_Y)_{\text{эйди}}$

संवेग, आवेग सदिश में परिवर्तन होता है, अत: आवेग का x-घटक = -2 mu

आवेग का *u*-घटक = 0

आवेग तथा बल समान दिशा में हैं उपरोक्त चर्चा से यह स्पष्ट है कि दीवार के कारण गेंद पर लगा बल दीवार के अभिलंबवत्, 99

तथा गति की ऋणात्मक x-दिशा के अनुदिश है। न्यूटन के गति के तृतीय नियम का उपयोग करने पर गेंद के कारण दीवार पर लगा बल दीवार के अभिलंबवत्, तथा गति की धनात्मक x-दिशा के अनुदिश है। चूँकि इस समस्या में यह नहीं बताया गया है कि दीवार से टक्कर में लगा अल्प समय कितना है, अत: बल के परिमाण को सुनिश्चित नहीं किया जा सकता।

प्रकरण (b)

$$(p_x)_{\text{serfine}} = m u \cos 30^\circ$$
 , $(p_y)_{\text{serfine}} = -m u \sin 30^\circ$

 $(p_x)_{sim} = -m u \cos 30^\circ$, $(p_y)_{sim} = -m u \sin 30^\circ$

ध्यान दीजिए, टकराने के पश्चात् $p_{_{\!X}}$ का चिह्न परिवर्तित हो जाता है, जबकि $p_{_{\!H}}$ का नहीं होता। अत:

आवेग का *x*-घटक = −2 mu cos 30° आवेग का *y*-घटक = 0

आवेग (तथा बल) की दिशा वही है जो (a) में थी: यह दीवार के अभिलंबवत् ऋणात्मक x- दिशा के अनुदिश है। पहले की ही भांति, न्यूटन के तृतीय नियम का उपयोग करने पर गेंद के कारण दीवार पर बल दीवार के अभिलंबवत् धनात्मक x-दिशा के अनुदिश है।

प्रकरण (a) व प्रकरण (b) में गेंद को दीवार द्वारा प्रदान किए गए आवेगों के परिमाणों का अनुपात है :

$$2mu/\left(2mu\cos 30^\circ\right) = \frac{2}{\sqrt{3}} \approx 1.2$$

5.7 संवेग-संरक्षण

न्यूटन के गति के द्वितीय तथा तृतीय नियम एक अत्यन्त महत्त्वपूर्ण परिणाम : संवेग-संरक्षण नियम की ओर अग्रसर करते हैं। एक परिचित उदाहरण पर विचार कीजिए। किसी बंदूक से एक गोली छोड़ी जाती है। यदि बंदूक द्वारा गोली पर लगा बल **F** है, तो न्यूटन के तृतीय नियम के अनुसार गोली द्वारा बंदूक पर लगने वाला बल –**F** है। दोनों बल समान समय अंतराल Δt तक कार्य करते हैं। द्वितीय नियम के अनुसार गोली का संवेग परिवर्तन **F** Δt है तथा बंदूक का संवेग परिवर्तन –**F** Δt है। चूंकि आरंभ में दोनों विराम में हैं, अत: संवेग परिवर्तन अंतिम संवेग के बराबर है। इस प्रकार यदि छोड़ने के पश्चात् गोली का संवेग, **p**_b है तथा बंदूक का प्रतिक्षेप संवेग, **p**_g है, तो **p**_g=–**p**_b अर्थात् **P**_g+**p**_b=0 अर्थात्, गोली बंदुक निकाय का कुल संवेग संरक्षित रहता है।

इस प्रकार, किसी वियुक्त निकाय (अर्थात् कोई निकाय जिस पर कोई बाह्य बल नहीं लगता है।) में, निकाय के कणों

100

के युगलों के बीच पारस्परिक बल व्यष्टि कणों में संवेग परिवर्तन कर सकते हैं, परंतु चूंकि प्रत्येक युगल के लिए पारस्परिक बल समान एवं विपरीत हैं संवेग परिवर्तन युगलों में निरस्त हो जाते हैं तथा कुल संवेग अपरिवर्तित रहता है। इस तथ्य को **संवेग- संरक्षण नियम** कहते हैं। इस नियम के अनुसार :

अन्योन्य क्रिया करने वाले कणों के किसी वियुक्त निकाय का कुल संवेग संरक्षित रहता है।

संवेग-संरक्षण नियम के अनुप्रयोग का एक महत्त्वपूर्ण उदाहरण दो पिण्डों में संघट्टन है। दो पिण्डों A व B पर विचार कीजिए जिनके आर्रोभक संवेग \mathbf{p}_{A} तथा \mathbf{p}_{B} हैं। दोनों टकराते हैं और पृथक हो जाते हैं। यदि पृथक होने के पश्चात् उनके अंतिम संवेग क्रमश: \mathbf{P}'_{A} तथा $\mathbf{P'}_{B}$ हैं; तो द्वितीय नियम के द्वारा

$$\mathbf{F}_{AB} \Delta t = \mathbf{p}'_A - \mathbf{p}_A$$

तथा, $\mathbf{F}_{BA} \Delta t = \mathbf{p}'_{B} - \mathbf{p}_{B}$

(यहाँ हमने दोनों बलों के लिए समान समय अंतराल ∆t लिया है, जो वह समय है जिसमें दोनों पिण्ड संपर्क में रहते हैं।)

चूंकि $\mathbf{F}_{AB} = -\mathbf{F}_{BA}$ तृतीय नियम द्वारा,

$$\mathbf{p}_{\mathrm{A}}^{\prime} - \mathbf{p}_{\mathrm{A}}^{\prime} = -(\mathbf{p}_{\mathrm{B}}^{\prime} - \mathbf{p}_{\mathrm{B}}^{\prime})$$

अर्थात् $\mathbf{p}'_{A} + \mathbf{p}'_{B} = (\mathbf{p}_{A} + \mathbf{p}_{B})$ (5.9)

जो यह दर्शाता है कि वियुक्त निकाय (A + B) का कुल अंतिम संवेग उसके आरंभिक संवेग के बराबर है। ध्यान रहे कि, यह नियम दोनों प्रकार के संघट्टों – प्रत्यास्थ तथा अप्रत्यास्थ, पर लागू होता है। प्रत्यास्थ संघट्ट में दूसरी शर्त है कि निकाय की कुल आरंभिक गतिज ऊर्जा निकाय की कुल अंतिम गतिज ऊर्जा के बराबर होती है (देखिए अध्याय 6)।

5.8 किसी कण की साम्यावस्था

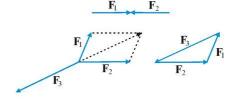
यांत्रिकी में किसी कण की साम्यावस्था का उल्लेख उन स्थितियों के लिए किया जाता है जिनमें कण पर नेट बाहय बल शून्य* हो। प्रथम नियम के अनुसार, इसका यह अर्थ है कि या तो कण विराम में है अथवा एक समान गति में है। यदि किसी कण पर दो बल **F**1 तथा **F**2 कार्यरत हैं, तो साम्यावस्था के लिए आवश्यक है कि.

$$F_{1} = -F_{2}$$

अर्थात् कण पर कार्यरत दोनों बल समान एवं विपरीत होने चाहिए ।

तीन संगामी बलों, $\mathbf{F}_1, \mathbf{F}_2$ तथा \mathbf{F}_3 के अधीन साम्यावस्था (अथवा संतुलन) के लिए इन तीनों बलों का सदिश योग शून्य होना चाहिए :

$$\mathbf{F}_{1} + \mathbf{F}_{2} + \mathbf{F}_{3} = 0 \tag{5.11}$$



चित्र 5.7 संगामी बलों के अधीन संतुलन

दूसरे शब्दों में, बलों के समान्तर चतुर्भुज नियम द्वारा प्राप्त किन्हीं दो बलों, मान लीजिए \mathbf{F}_1 तथा \mathbf{F}_2 , का परिणामी तीसरे बल \mathbf{F}_3 , के समान एवं विपरीत होना चाहिए। चित्र 5.7 के अनुसार साम्यावस्था में तीनों बलों को किसी त्रिभुज की भुजाओं, जिस पर चक्रीय क्रम में सदिश तीर बने हों, द्वारा निरूपित किया जा सकता है। इस परिणाम का व्यापीकरण बलों की किसी भी संख्या के लिए किया जा सकता है। आरोपित बलों \mathbf{F}_1 , \mathbf{F}_2 , \mathbf{F}_3 \mathbf{F}_n के अधीन कोई कण साम्यावस्था में होगा यदि उन बलों को n-भुजा के बंद चक्रीय बहुभुज की भुजाओं द्वारा निरूपित किया जा सके ।

समीकरण (5.11) से

$$\begin{split} F_{1x} + F_{2x} + F_{3x} &= 0 \\ F_{1y} + F_{2y} + F_{3y} &= 0 \\ F_{1z} + F_{2z} + F_{3z} &= 0 \end{split} \tag{5.12}$$

जहाँ पर F_{Ix} , F_{Iy} तथा F_{Iz} क्रमश: \mathbf{F}_1 के x, y तथा z दिशा में घटक है।

उदाहरण 5.6 6 kg संहति के किसी पिण्ड को छत से 2 m लंबाई की डोरी द्वारा लटकाया गया है । डोरी के मध्य-बिंदु पर चित्र 5.8 में दर्शाए अनुसार क्षैतिज दिशा में 50 N बल लगाया जाता है । साम्यावस्था में डोरी ऊर्ध्वाधर से कितना कोण बनाती है ? ($g=10 \text{ m s}^2$ लीजिए)। डोरी की संहति को नगण्य मानिए ।

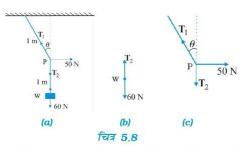
* किसी पिण्ड की साम्यावस्था के लिए केवल स्थानान्तरीय साम्यावस्था (शून्य नेट बाहय बल) ही आवश्यक नहीं है वरन् घूर्णी साम्यावस्था (शून्य नेट बाहय बल आघूर्ण) भी आवश्यक है, यह हम अध्याय 7 में देखेंगे।

(5.10)

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

गति के नियम



हल चित्र 5.8(b) तथा 5.8(c) बल निर्देशक आरेख कहलाते हैं। चित्र 5.8(b) भार *W* का बल निर्देशक आरेख है तथा 5.8(c) बिन्दु *P* का बल निर्देशक आरेख है। सर्वप्रथम भार W की साम्यावस्था पर विचार कीजिए। स्पष्ट है, $T_2 = 6 \times 10 = 60$ N। अब तीन बलॉ – तनाव T_1 तथा T_2 , तथा क्षैतिज बल 50 N की क्रियाओं के अधीन संहति बिंदु P की साम्यावस्था पर विचार कीजिए। परिणामी बल के क्षैतिज तथा ऊर्ध्वाधर घटकों को पृथक-पृथक शून्य होना चाहिए:

 $T_1 \cos \theta = T_2 = 60 \text{ N}$ $T_1 \sin \theta = 50 \text{ N}$ $\therefore \tan \theta = \frac{5}{6}$ अथवा $\theta = \tan^{-1} \left(\frac{5}{6}\right) = 40^{\circ}$

ध्यान दीजिए, उत्तर न तो डोरी (जिसका द्रव्यमान नगण्य माना है) की लंबाई पर निर्भर करता है और न ही उस बिंदु की स्थिति पर निर्भर करता है जिस पर क्षैतिज बल लगाया गया है।

5.9 यांत्रिकी में सामान्य बल

यांत्रिकी में हमारा सामना कई प्रकार के बलों से होता है। वास्तव में, गुरुत्वाकर्षण बल सर्वव्यापक है। पृथ्वी पर स्थित सभी वस्तुएँ पृथ्वी के गुरुत्व बल का अनुभव करती हैं। गुरुत्वाकर्षण बल आकाशीय पिण्डों की गतियों को नियांत्रित करता है। गुरुत्वाकर्षण बल किसी दूरी पर बिना मध्यवर्ती माध्यम के कार्य कर सकता है। यांत्रिकी में सामान्यत: आने वाले सभी बल संपर्क बल* हैं। जैसा कि नाम से संकेत मिलता है, किसी पिण्ड पर संपर्क बल किसी अन्य पिण्ड ठोस अथवा तरल के संपर्क द्वारा उत्पन्न होता है। जब कई पिण्ड संपर्क में होते हैं, (उदाहरणार्थ, मेज पर रखी कोई पुस्तक, छड़ों, कब्जों तथा अन्य प्रकार के आधारों से संबद्ध दूढ़ पिण्डों का कोई निकाय), तब वहाँ तृतीय नियम को संतुप्ट करने वाले (पिण्डों के प्रत्येक युगल के लिए) पारस्परिक संपर्क बल होते हैं। संपर्क-पृष्ठों के अभिलंबवत् संपर्क बल के घटक को अभिलंब बल (अथवा अभिलंब प्रतिक्रिया) कहते हैं।

हैं, तो एक उपरिमुखी बल (उत्प्लावन बल) होता है जो उस ठोस द्वारा विस्थापित तरल के भार के बराबर होता है। श्यान बल, वायु-प्रतिरोध, आदि भी संपर्क बलों के उदाहरण हैं (चित्र 5.9)। दो सामान्य बल कमानी बल तथा डोरी में तनाव हैं। जब किसी कमानी को किसी बाह्य बल द्वारा संपीडित अथवा विस्तारित किया जाता है, तब एक प्रत्यानयन बल उत्पन्न होता है। यह बल प्राय: संपीडन अथवा दैर्घ्यवृद्धि के अनुक्रमानुपाती होता है (छोटे विस्थापनों के लिए)। कमानी बल F को, F = -kx द्वारा व्यक्त किया जाता है, यहाँ x विस्थापन है तथा k को कमानी-स्थिरांक या बल-स्थिरांक कहते हैं। यहाँ ऋणात्मक चिह्न यह दर्शाता है कि बल अतानित अवस्था से विस्थापन के विपरीत है। किसी अवितान्य डोरी के लिए, बल नियतांक बहुत अधिक होता है। किसी डोरी के प्रत्यानयन बल को तनाव कहते हैं। परंपरा के अनुसार समस्त डोरी के अनुदिश एक समान तनाव T मान लेते हैं। नगण्य संहति की डोरी के लिए, डोरी के प्रत्येक भाग पर समान तनाव मानने की परंपरा सही है।

संपर्क-पृष्ठों के समान्तर घटक को घर्षण बल कहते हैं। संपर्क

बल तब भी उत्पन्न होते हैं जब ठोस तरलों के संपर्क में आते

हैं। उदाहरण के लिए, जब किसी ठोस को किसी तरल में डुबाते

अध्याय 1 में हमने यह सीखा कि प्रकृति में केवल चार मूल बल हैं। इनमें दुर्बल तथा प्रबल बल ऐसे प्रभाव क्षेत्र में प्रकट होते हैं, जिनका यहां हमसे संबंध नहीं है। यांत्रिकी के संदर्भ में केवल



ं सुगमता के लिए यहाँ हम आवेशित तथा चुंबकीय पिण्डों पर विचार नहीं कर रहे हैं । इनके लिए, गुरुत्वाकर्षण के अतिरिक्त, यहाँ वैद्युत तथा चुंबकीय असंपर्क बल हैं ।

101

102

गुरुत्वाकर्षण तथा वैद्युत बल ही प्रासंगित होते हैं। यांत्रिकी के विभिन्न संपर्क बल जिनका हमने अभी वर्णन किया है, मूल रूप से वैद्युत बलों से ही उत्पन्न होते हैं। यह बात आश्चर्यजनक प्रतीत हो सकती है क्योंकि यांत्रिकी में हम अनावेशित तथा अचुंबकीय पिण्डों की चर्चा कर रहे हैं। परंतु सूक्ष्म स्तर पर, सभी पिण्ड आवेशित अवयवों (नाभिकों तथा इलेक्ट्रॉनों) से मिलकर बने हैं तथा आण्विक संघट्टों प्रतिघातों तथा पिण्डों की प्रत्यास्थता आदि के कारण उत्पन्न विभिन्न संपर्क बलों की खोजबीन से ज्ञात होता है कि अंतत: ये विभिन्न पिण्डों के आवेशित अवयवों के बीच वैद्युत बल ही हैं। इन बलों की विस्तृत सूक्ष्म उत्पत्ति के विषय में जानकारी जटिल है तथा स्थूल स्तर पर यांत्रिकी की समस्याओं को हल करने की दृष्टि से उपयोगी नहीं है । यही कारण है कि उन्हें विभिन्न प्रकार के बलों के रूप माना जाता है तथा उनके अभिलाक्षणिक गुणों का आनुभविक निर्धारण किया जाता है।

5.9.1 **घर्षण**

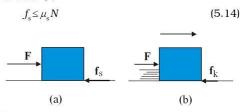
आइए, फिर से क्षैतिज मेज पर रखे mसंहति के पिण्ड वाले उदाहरण पर विचार करें। गुरुत्व बल (mg) को मेज का अभिलंब बल (N) निरस्त कर देता है। अब मानिए कि पिण्ड पर कोई बाह्य बल F क्षैतिजत: आरोपित किया जाता है। अनुभव से हमें यह ज्ञात है कि परिमाण में छोटा बल आरोपित करने पर पिण्ड को गतिशील करने में अपर्याप्त हो सकता है। परंतु यदि आरोपित बल ही पिण्ड पर लगा एक मात्र बाह्य बल है, तो यह बल परिमाण में चाहे कितना भी छोटा क्यों न हो, पिण्ड को F/m त्वरण से गतिशील होना चाहिए। स्पष्ट है, कि अगर पिण्ड विराम में है तो पिण्ड पर कोई अन्य बाह्य बल क्षैतिज दिशा में कार्य करने लगा है, जो अरोपित बल F का विरोध करता है, फलस्वरूप पिण्ड पर नेट बल शून्य हो जाता है। यह विरोधी बल f_{e} , जो मेज के संपर्क में पिण्ड के पृष्ठ के समान्तर लगता है, घषर्ण बल अथवा केवल घर्षण कहलाता है (चित्र 5.10(a))। यहाँ पादाक्षर s को स्थैतिक घर्षण के लिए प्रयोग किया गया है, ताकि हम इसकी गतिज घर्षण f, जिसके विषय में बाद में विचार करेंगे (चित्र 5.10(b)), से भिन्न पहचान कर सकें। ध्यान दीजिए, स्थैतिक घर्षण का अपना कोई आस्तित्व नहीं होता। जब तक कोई बाह्य बल आरोपित नहीं होता. तब तक स्थैतिक घर्षण भी नहीं होता । जिस क्षण कोई बल आरोपित होता है, उसी क्षण घर्षण बल भी लगने लगता है। पिंड को विराम में रखते हुए जब आरोपित बल F बढता है. आरोपित बल के समान व विपरीत दिशा में रहते हुए f_s भी एक सीमा तक बढता है। अत: इसे स्थैतिक घर्षण कहते हैं। स्थैतिक घर्षण समुपस्थित गति का विरोध करता है । समुपस्थित गति का तात्पर्य ऐसी गति से है जो तभी होगी जब (परंतु वास्तव में होती नहीं) किसी आरोपित बल के अंतर्गत घर्षण अनुपस्थित हो।

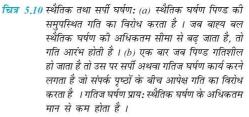
हम अनुभव से यह जानते हैं कि , जैसे आरोपित बल एक निश्चित सीमा से बढ़ता है , तो पिण्ड गति आरंभ कर देता है। प्रयोगों द्वारा भौतिकी

यह पाया गया है कि स्थैतिक घर्षण का सीमान्त मान $(f_s)_{shaward}$ संपर्क पृष्ठ के क्षेत्रफल पर निर्भर नहीं करता तथा अभिलंब बल (N) के साथ लगभग इस प्रकार परिवर्तित होता है :

$$\left(f_s\right)_{\text{siferenty}} = \mu_s N \tag{5.13}$$

यहाँ µ_g आनुपातिकता स्थिरांक है, जो केवल संपर्क-पृष्ठों के युगल की प्रकृति पर ही निर्भर करता है। इस स्थिरांक µ_g को स्थैतिक घर्षण गुणांक कहते हैं। स्थैतिक घर्षण नियम को इस प्रकार लिखा जा सकता है:





यदि आरोपित बल F का मान $(f_s)_{sharan}$ से अधिक हो जाता है, तो पिण्ड पृष्ठ पर सरकना आरंभ कर देता है। प्रयोगों द्वारा यह पाया गया है कि जब आपेक्ष गति आरंभ हो जाती है, तब घर्षण बल, अधिकतम स्थैतिक घर्षण बल $(f_s)_{sharan}$ से कम हो जाता है। वह घर्षण बल, जो दो संपर्क पृष्ठों के बीच आपेक्ष गति का विरोध करता है, **गतिज** अथवा **सर्पी घर्षण** कहलाता है और इसे f_k द्वारा निर्दिष्ट किया जाता है। स्थैतिक घर्षण की भांति गतिज घर्षण भी संपर्क पृष्ठों के क्षेत्रफल पर निर्भर नहीं करता । साथ ही, यह आपेक्ष गति के वेग पर भी लगभग निर्भर नहीं करता । यह एक नियम, जो स्थैतिक घर्षण के लिए नियम के समरूप है, को संतुष्ट करता है :

$$f_k = \mu_k N \tag{5.15}$$

यहाँ μ_k, गतिज घर्षण गुणांक हैं जो केवल संपर्क पृष्ठों के युगल की प्रकृति पर निर्भर करता है। जैसा कि ऊपर वर्णन किया जा चुका है, प्रयोग यह दर्शाते हैं कि μ_k, μ_s से कम होता है। जब आपेक्ष गति आरंभ हो जाती है तो, द्वितीय नियम के अनुसार, गतिमान

गति के नियम

पिण्ड का त्वरण $(F-f_k)/m$ होता है। एकसमान वेग से गतिमान पिण्ड के लिए, $F = f_k$ । यदि पिण्ड से आरोपित बल को हटा लें तो उसका त्वरण $-f_k/m$ होता है और अंतिमत: पिण्ड रुक जाता है।

ऊपर वर्णन किए गए घर्षण के नियमों को मूल नियमों की उस श्रेणी में नहीं माना जाता जिसमें गुरुत्वाकर्षण, वैद्युत तथा चुंबकीय बलों को माना जाता है। ये आनुभविक संबंध हैं, जो केवल सीमित प्रभाव क्षेत्रों में ही सन्निकटत: सही हैं। फिर भी ये नियम यांत्रिकी में व्यावहारिक परिकलनों में बहुत लाभप्रद हैं।

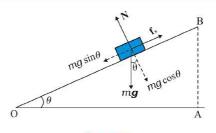
इस प्रकार, जब दो पिण्ड संपर्क में होते हैं तब प्रत्येक पिण्ड अन्य पिण्ड के द्वारा संपर्क बल का अनुभव करता है । परिभाषा के अनुसार, घर्षण बल संपर्क बल का संपर्क पृष्ठों के समान्तर घटक होता है, जो दो पृष्ठों के बीच समुपस्थित अथवा वास्तविक आपेक्ष गति का विरोध करता है। ध्यान दीजिए, घर्षण बल गति का नहीं वरन आपेक्ष गति का विरोध करता है। त्वरित गति से गतिमान रेलगाडी के किसी डिब्बे में रखे बॉक्स पर विचार कीजिए। यदि बॉक्स रेलगाडी के आपेक्ष स्थिर है, तो वास्तव में वह रेलगाडी के साथ त्वरित हो रहा है। वह कौन-सा बल है जो बॉक्स को त्वरित कर रहा है ? स्पष्ट है कि क्षैतिज दिशा में एक ही कल्पनीय बल है, और वह है घर्षण बल। यदि कोई घर्षण नहीं है तो रेलगाडी के डिब्बे का फर्श तो आगे की ओर सरकेगा तथा जडत्व के कारण बॉक्स अपनी आरंभिक स्थिति पर ही रहेगा (तथा रेलगाड़ी के डिब्बे की पिछली दीवार से टकराएगा)। इस समुपस्थित आपेक्ष गति का स्थैतिक घर्षण ƒ द्वारा विरोध किया जाता है। यहाँ स्थैतिक घर्षण, बॉक्स को रेलगाडी के आपेक्ष स्थित रखते हुए, रेलगाडी के समान त्वरण प्रदान करता है।

उदाहरण 5.7 कोई बॉक्स रेलगाड़ी के फर्श पर स्थिर रखा है । यदि बॉक्स तथा रेलगाड़ी के फर्श के बीच स्थैतिक, घर्षण गुणांक 0.15 है, तो रेलगाड़ी का वह अधिकतम त्वरण ज्ञात कीजिए जो बॉक्स को रेलगाड़ी के फर्श पर स्थिर रखने के लिए आवश्यक है ।

हल चूंकि बॉक्स में त्वरण स्थैतिक घर्षण के कारण ही है, अत:

 $ma = f_s \le \mu_s N = \mu_s mg$ अर्थात् $a \le \mu_s g$ $\therefore a_{stream range} = \mu_s g = 0.15 \times 10 \text{ m s}^{-2} = 1.5 \text{ m s}^{-2} \blacktriangleleft$

 उदाहरण 5.8 4 kg का कोई गुटका एक क्षैतिज समतल पर रखा है (चित्र 5.11)। समतल को धीरे-धीरे तब तक आनत किया जाता है जब तक क्षैतिज से किसी कोण θ=15° पर वह गुटका सरकना आरंभ नहीं कर देता। पृष्ठ और गुटके के बीच स्थैतिक घर्षण गुणांक क्या है ? 103



चित्र 5.11

हल आनत समतल पर विरामावस्था में रखे m संहति के गुटके पर कार्यरत बल है (i) गुटके का भार mg ऊर्ध्वाधर नीचे की ओर, (ii) समतल द्वारा गुटके पर लगाया गया अभिलंब बल N. तथा (iii) समुपस्थित गति का विरोध करने वाला स्थैतिक घर्षण बल f_s | गुटके की साम्यावस्था में इन बलों का परिणामी शून्य बल होना चाहिए। भार mg को चित्र में दर्शाए अनुसार दो दिशाओं में अपघटित करने पर

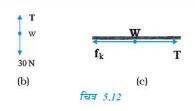
 $mg\sin\theta = f_c mg\cos\theta = N$

जैसे–जैसे θ बढ़ता है, स्वसमायोजी घर्षण बल f_s तब तक बढ़ता है जब तक, $\theta = \theta_{sifeandr}$ पर यह अपना अधिकतम मान प्राप्त नहीं कर लेता, $(f_s)_{sifeandr} = \mu_s N$, जहाँ μ_s गुटके तथा समतल के बीच स्थैतिक घर्षण गणांक है।

बाच स्थातक वर्षण अत:

$$\begin{split} &\tan\theta_{\rm silvasare}=\mu_{\rm s}\, {\rm silvasare}=\tan^{-1}\mu_{\rm s}\\ & {\rm silvasare}=\tan^{-1}\mu_{\rm silvasare}\, {\rm tk}\, {\rm abace}\, {\rm agg}\, {\rm sol}\, {$$

104



हल : चूंकि डोरी की लंबाई नियत है तथा घिरनी चिकनी है, 3 kg के ब्लॉक तथा 20 kg की ट्राली दोनों के त्वरणों के परिमाण समान हैं। ब्लॉक की गति पर द्वितीय नियम का अनुप्रयोग करने पर (चित्र 5.12(b)),

$$30 - T = 3a$$

ट्राली की गति पर द्वितीय नियम का अनुप्रयोग करने पर (चित्र 5.12(c)),

 $T-f_k = 20a$

अब $f_k = \mu_k N$, जहाँ μ_k गतिज घर्षण गुणांक है तथा N अभिलंब बल है । यहाँ $\mu_k = 0.04$, तथा $N = 20 \times 10 = 200$ N इस प्रकार, ट्राली की गति के लिए समीकरण

इस प्रकार, ट्रांशा का गांत के लिए समाकरण

 $T - 0.04 \times 200 = 20a$ अथवा T - 8 = 20a

इस समीकरणों से हमें प्राप्त होता है,

 $a = \frac{22}{23}$ m s⁻² = 0.96 m s⁻² तथा T = 27.1 N

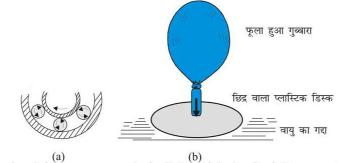
लोटनिक घर्षण

सिद्धांत रूप से क्षैतिज समतल पर एक वलय (रिंग) के समान वस्तु अथवा गोल गेंद जैसे पिण्ड जो बिना सरके केवल लोटन कर रहा (लुढ़क) है, पर किसी भी प्रकार का कोई घर्षण बल नहीं लगेगा। लोटनिक गति करते किसी पिण्ड का हर क्षण समतल भौतिकी

तथा पिण्ड के बीच केवल एक ही संपर्क बिंदु होता है तथा यदि कोई सरकन नहीं है तो इस तात्क्षणिक संपर्क बिंदु की समतल के आपेक्ष कोई गति नहीं होती। इस आदर्श स्थिति में गतिज अथवा स्थैतिक घर्षण शून्य होता है तथा पिण्ड को एकसमान वेग से निरंतर लोटनिक गति करते रहना चाहिए। हम जानते हैं कि व्यवहार में ऐसा नहीं होगा, तथा गति में कुछ न कुछ अवरोध (लोटनिक घर्षण) अवश्य रहता है, अर्थात्, पिण्ड को निरंतर लोटनिक गति करते रहने के लिए उस पर कुछ बल लगाने की आवश्यकता होती है। समान भार के पिण्ड के लिए लोटनिक घर्षण सदैव ही सर्पी अथवा स्थैतिक घर्षण की तुलना में बहुत कम (यहाँ तक कि परिमाण की 2 अथवा 3 कोटि तक) होता है। यही कारण है कि मानव सभ्यता के इतिहास में भारी बोझों के परिवहन के लिए पहिए की खोज एक बड़ा मील का पत्थर माना गया है।

लोटनिक घर्षण का उद्गम जटिल है यद्यपि यह स्थैतिक तथा सर्पी घर्षण के उद्गम से कुछ भिन्न है। लोटनिक गति के समय संपर्क पृष्ठों में क्षणमात्र के लिए विरूपण होता है, तथा इसके फलस्वरूप पिण्ड का कुछ परिमित क्षेत्रफल (कोई बिंदु नहीं), लोटनिक गति के समय पृष्ठ के संपर्क में होता है। इसका नेट प्रभाव यह होता है कि संपर्क बल का एक घटक पृष्ठ के समान्तर प्रकट होता है जो गति का अवरोध करता है।

हम प्राय: घर्षण को एक अवांछनीय बल मानते हैं। बहुत सी स्थितियों में, जैसे किसी मशीन, जिसमें विभिन्न कल पुर्जे गति करते हों, में घर्षण की ऋणात्मक भूमिका होती है। यह आपेक्ष गतियों का विरोध करता है जिसके फलस्वरूप ऊष्मा, आदि के रूप में ऊर्जा-क्षय होता है। मशीनों में स्नेहक गतिज घर्षण को कम करने का एक साधन होता है। घर्षण को कम करने का एक अन्य उपाय मशीन के दो गतिशील भागों के बीच, बॉल-बेयरिंग लगाना है चित्र 5.13(a)। (क्योंकि दो संपर्क पृष्ठों तथा बाल बेयरिंगों के बीच लोटनिक घर्षण बहुत कम होता है, अत: ऊर्जा-क्षय घट



चित्र 5.13 घर्षण को घटाने के कुछ उपाय । (a) मशीन के गतिशील भागों के बीच बॉल-बेयरिंग लगाकर, (b) आपेक्षिक गति करने वाले पृष्ठों के बीच वायु का संपीडित गद्दा ।

गति के नियम

जाता है। सापेक्ष गति करते दो ठोस पृष्ठों के बीच वायु की पतली परत बनाए रखकर भी प्रभावी ढंग से घर्षण को घटाया जा सकता है (चित्र 5.13(b))।

तथापि, बहुत-सी व्यावहारिक स्थितियों में, घर्षण अत्यन्त आवश्यक होता है। गतिज घर्षण में ऊर्जा-क्षय होता है, फिर भी आपेक्षिक गति को शीघ्र समाप्त करने में इसकी महत्त्वपूर्ण भूमिका है। मशीनों तथा यंत्रों में ब्रेक की भाति इसका उपयोग किया जाता है। इसी प्रकार स्थैतिक घर्षण भी हमारे दैनिक जीवन में अत्यन्त महत्त्वपूर्ण है। हम घर्षण के कारण ही फर्श पर चल पाते हैं। अत्यधिक फिसलन वाली सड़क पर कार को चला पाना असंभव होता है। किसी साधारण सड़क पर, टायरों और सड़क के बीच घर्षण पहिए की घूर्णी गति को लोटनिक गति में रूपांतरित करके कार को त्वरित करने के लिए आवश्यक बाह्य बल प्रदान करता है।

5.10 वर्तुल (वृतीय) गति

हमने अध्याय 4 में यह देखा कि *R* त्रिज्या के किसी वृत्त में एकसमान चाल v से गतिमान किसी पिण्ड का त्वरण v²/R वृत्त के केंद्र की ओर निर्दिष्ट होता है। द्वितीय नियम के अनुसार इस त्वरण को प्रदान करने वाला बल है :

$$f_c = \frac{mv^2}{R} \tag{5.16}$$

जहाँ mपिण्ड की सहति है। केंद्र की ओर निर्दिष्ट इस बल को अभिकेंद्र बल कहते हैं। डोरी की सहायता से वृत्त में घूर्णन करने वाले पत्थर को डोरी में तनाव अभिकेंद्र बल प्रदान करता है। सूर्य के चारों ओर किसी ग्रह की गति के लिए आवश्यक अभिकेंद्र बल सूर्य के कारण उस ग्रह पर लगे गुरुत्वाकर्षण से मिलता है। किसी क्षैतिज सड़क पर कार को वृत्तीय मोड़ लेने के लिए आवश्यक अभिकेंद्र बल घर्षण बल प्रदान करता है।

किसी सपाट सड़क तथा किसी ढालू सड़क पर कार की वर्तुल गति, गति के नियमों के रोचक उदाहरण हैं।

समतल सड़क पर कार की गति-

कार पर तीन बल आरोपित हैं [चित्र 5.14(a)]

(i) कार का भार, *mg*

(ii) अभिलम्ब प्रतिक्रिया, N

(iii) घर्षण बल, f

क्योंकि यहाँ ऊर्ध्वाधर दिशा में कोई त्वरण नहीं है, अत:

N - mg = 0 N = mg(5.17)

वर्तुल गति के लिए आवश्यक अभिकेंद्र बल सड़क के पृष्ठ के अनुदिश है । यह बल कार के टायरों तथा सड़क के पृष्ठ के बीच पृष्ठ के अनुदिश संपर्क बल के घटक, जो परिभाषा के अनुसार घर्षण बल ही है, द्वारा प्रदान किया जाना चाहिए। ध्यान दीजिए, यहाँ स्थैतिक घर्षण ही अभिकेंद्र त्वरण प्रदान करता है। स्थैतिक घर्षण, घर्षण की अनुपस्थिति में वृत्त से दूर जाती गतिमान कार की समुपस्थित गति का विरोध करता है।

समीकरण (5.14) तथा (5.16) से हमें प्राप्त होता है

$$f \le \mu_s N = \frac{mv^2}{R}$$
$$v^2 \le \frac{\mu_s RN}{m} = \mu_s Rg \qquad [\because N = mg]$$

यह संबंध कार की संहति पर निर्भर नहीं करता। इससे यह प्रदर्शित होता है कि μ_{s} तथा R के किसी दिए हुए मान के लिए कार की वर्तुल गति की कोई संभावित अधिकतम चाल होती है, जिसे इस प्रकार व्यक्त किया जा सकता है,

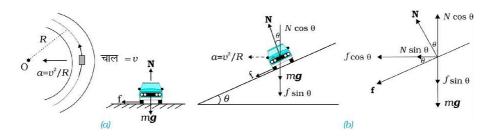
$$v_{\rm st fup an H} = \sqrt{\mu_{\rm s} Rg}$$
 (5.18)

ढालू सड़क पर कार की गति

यदि सड़क ढालू है (चित्र 5.14b), तो हम कार की वर्तुल गति में घर्षण के योगदान को घटा सकते हैं। क्योंकि यहाँ फिर ऊर्ध्वाधर दिशा में कोई त्वरण नहीं है, इसलिए नेट बल शून्य होगा। अत:

$$N\cos\theta = mg + f\sin\theta \qquad (5.19a)$$

N तथा f के घटकों द्वारा अभिकेंद्र बल प्राप्त किया जाता है :



चित्र 5.14 कार की (a) समतल सड़क, तथा (b) ढालू सड़क पर वर्तुल गति।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

105

106

अत: समीकरण (5.20a) से $N = \frac{mg}{\cos\theta - \mu_s \sin\theta}$

समीकरण (5.20b) में N का मान रखने पर

$$\frac{mg(\sin\theta + \mu_{\rm s} \, \cos\theta)}{\cos\theta - \mu_{\rm s} \, \sin\theta} = \frac{mv_{\rm sflwman}^2}{R}$$

$$\exists v_{\rm sflwman} = \left(Rg\frac{\mu_{\rm s} + tan\theta}{1 - \mu_{\rm s} \, tan\theta}\right)^{\frac{1}{2}}$$
(5.21)

समीकरण (5.18) से तुलना करने पर हम देखते हैं कि ढालू सड़क पर कार की अधिकतम चाल समतल सड़क पर कार की अधिकतम संभव चाल से अधिक है। समीकरण (5.21) में $\mu_{\rm q} = 0$ के लिए,

 $v_0 = (Rg \tan \theta)^{1/2}$ (5.22)

इस चाल पर आवश्यक अभिकेंद्र बल प्रदान करने के लिए घर्षण बल की कोई आवश्यकता नहीं होती। इस चाल से ढालू सड़क पर कार चलाने पर कार के टायरों की कम घिसाई होती है। इसी समीकरण से यह भी ज्ञात होता है कि $v < v_0$ के लिए घर्षण बल उपरिमुखी होगा तथा किसी कार को स्थिर स्थिति में केवल तभी पार्क किया जा सकता है जब $\tan \theta \le \mu_{\rm s}$ हो।

उदाहरण 5.10 18 km/h की चाल से समतल सड़क पर गतिमान कोई साइकिल सवार बिना चाल को कम किए 3 m त्रिज्या का तीव्र वर्तुल मोड़ लेता है । टायरों तथा सड़क के बीच स्थैतिक घर्षण गुणांक 0.1 है । क्या साइकिल सवार मोड़ लेते समय फिसल कर गिर जाएगा ?

हल सपाट सड़क पर अकेला घर्षण बल ही साइकिल सवार को बिना फिसले वर्तुल मोड़ लेने के लिए आवश्यक अभिकेंद्र बल प्रदान कर सकता है। यदि चाल बहुत अधिक है, तथा/अथवा मोड़ अत्यधिक तीव्र है (अर्थात् त्रिज्या बहुत कम है), तब घर्षण बल इन स्थितियों में आवश्यक अभिकेंद्र बल प्रदान करने के लिए पर्याप्त नहीं होता और साइकिल सवार मोड़ लेते समय फिसल कर गिर जाता है। साइकिल सवार के न फिसलने की शर्त समीकरण (5.18) द्वारा इस प्रकार है :

$$v^2 \leq \mu_{
m s} Rg$$

अब, यहाँ इस प्रश्न में $R = 3 \text{ m}, g = 9.8 \text{ m s}^2$ तथा $\mu_s = 0.1$ अर्थात् $\mu_s Rg = 2.94 \text{ m}^2\text{s}^{-2}$; तथा $v = 18 \text{ km/h} = 5 \text{ m s}^{-1}$; अर्थात् $v^2 = 25 \text{ m}^2\text{s}^{-2}$ अर्थात्, शर्त $v^2 \le \mu_s Rg$ का पालन नहीं होता। अत:, साइकिल सवार तीव्र वर्तुल मोड़ लेते समय फिसलकर गिरेगा।

उदाहरण 5.11 300 m त्रिज्या वाले किसी वृत्ताकार दौड़ के मैदान का ढाल 15° है । यदि मैदान और रेसकार के पट्टियों के बीच घर्षण गुणांक 0.2 है, तो (a) टायरों को घिसने से बचाने के लिए रेसकार की अनुकूलतम चाल, तथा (b) फिसलने से बचने के लिए अधिकतम अनुमेय चाल क्या है ?

हल ढालू मैदान पर बिना फिसले गतिशील रेसकार को वर्तुल मोड़ लेने के लिए आवश्यक अभिकेंद्र बल प्रदान करने में घर्षण बल तथा अभिलंब बल के क्षैतिज घटक का योगदान होता है । रेसकार की अनुकूलतम चाल पर गति के लिए अभिलंब बल का घटक ही आवश्यक अभिकेंद्र बल प्रदान करने के लिए पर्याप्त होता है तथा घर्षण बल की कोई आवश्यकता नहीं होती। समीकरण (5.22) द्वारा रेसकार की अनुकूलतम चाल v_0 को इस प्रकार व्यक्त करते हैं :

$$v_0 = (Rg \tan \theta)^{1/2}$$

यहां $R = 300 \text{ m}, \theta = 15^0, \qquad g = 9.8 \text{ m s}^{-2};$ अत:

 $v_0 = 28.1 \text{ m s}^{-1}$

समीकरण (5.21) द्वारा रेसकार की अधिकतम अनुमेय चाल को इस प्रकार व्यक्त करते हैं :

$$v_{\text{अधिकतम}} = \left(Rg \frac{\mu_{\text{s}} + tan\theta}{1 - \mu_{\text{s}} tan\theta} \right)^{\frac{1}{2}} = 38.1 \text{ m s}^{-1} \blacktriangleleft$$

5.11 यांत्रिकी में समस्याओं को हल करना

गति के जिन तीन नियमों के विषय में आपने इस अध्याय में अध्ययन किया है वे यांत्रिकी की आधारशिला हैं। अब आप यांत्रिकी की विविध प्रकार की समस्याओं को हल करने में सक्षम हैं। आमतौर पर यांत्रिकी की किसी प्ररूपी समस्या में बलों की क्रिया के अधीन केवल एक पिण्ड का ही समावेश नहीं होता। अधिकांश प्रकरणों में हम विभिन्न पिण्डों के ऐसे संयोजन पर विचार करते

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

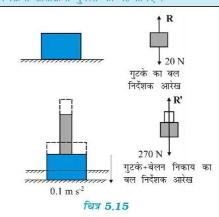
भौतिकी

गति के नियम

हैं जिनमें पिण्ड परस्पर एक दूसरे पर बल लगाते हैं। इसके अतिरिक्त संयोजन का प्रत्येक पिण्ड गुरुत्व बल का भी अनुभव करता है । इस प्रकार की किसी समस्या को हल करने का प्रयास करते समय हमें एक स्पष्ट तथ्य याद रखना परमावश्यक है कि समस्या का हल करने के लिए उस संयोजन के किसी भी भाग को चुना जा सकता है तथा उस भाग पर गति के नियमों को इस शर्त के साथ लागू किया जा सकता है कि चुने गए भाग पर संयोजन के शेष भागों द्वारा आरोपित सभी बलों को सम्मिलित करना सुनिश्चित कर लिया गया है। संयोजन के चुने गए भाग को हम निकाय कह सकते हैं तथा संयोजन के चुने गए भाग को हम निकाय कह सकते हैं तथा संयोजन के शेष भाग (निकाय पर आरोपित बलों के अन्य साधनों को सम्मिलित करते हुए) को वातावरण कह सकते हैं। इस विधि को वास्तव में हमने पहले भी कई उदाहरणों में अपनाया है। यांत्रिकी की किसी प्ररूपी समस्या को सुव्यवस्थित ढंग से हल करने के लिए हमें निम्नलिखित चरणों को अपनाना चाहिए :

- (i) पिण्डों के संयोजन के विभिन्न भागों संबंधों, टेकों, आदि को दर्शाने वाला संक्षिप्त योजनाबद्ध आरेख खींचिए।
- (ii) संयोजन के किसी सुविधाजनक भाग को निकाय के रूप
 में चुनिए।
- (iii) एक पृथक आरेख खींचिए जिसमें केवल निकाय तथा पिण्डों के संयोजन के शेष भागों द्वारा निकाय पर आरोपित सभी बलों को सम्मिलित करके दर्शाया गया हो। निकाय पर सभी अन्य साधनों द्वारा आरोपित बलों को भी सम्मिलित कीजिए। निकाय द्वारा वातावरण पर आरोपित बलों को इसमें सम्मिलित नहीं कीजिए। इस प्रकार के आरेख को "बल-निर्देशक आरेख" कहते हैं। (ध्यान दीजिए, इसका यह अर्थ नहीं है कि विचाराधीन निकाय पर कोई नेट बल नहीं है।)
- (iv) किसी बल निर्देशक आरेख में बलों से संबंधित केवल वही सूचनाएँ (बलों के परिमाण तथा दिशाएँ) सम्मिलित कीजिए जो या तो आपको दी गई हैं अथवा जो निर्विवाद निश्चित हैं। (उदाहरण के लिए, किसी पतली डोरी में तनाव की दिशा सदैव डोरी की लंबाई के अनुदिश होती है।) शेष उन सभी को अज्ञात माना जाना चाहिए जिन्हें गति के नियमों के अनुप्रयोगों द्वारा ज्ञात किया जाना है।
- (v) यदि आवश्यक हो, तो संयोजन से किसी अन्य निकाय के लिए भी यही विधि अपनाइए। ऐसा करने के लिए न्यूटन का तृतीय नियम प्रयोग कीजिए। अर्थात्, यदि A के बल निर्देशक आरेख में B के कारण A पर बल को F द्वारा दर्शाया गया है, तो B के बल निर्देशक आरेख में A के कारण B पर बल को -F द्वारा दर्शाया जाना चाहिए।

निम्नलिखित उदाहरण में उपरोक्त विधि का स्पष्टीकरण किया गया है : **उदाहरण 5.12** किसी कोमल क्षैतिज फर्श पर 2 kg संहति का लकड़ी का गुटका रखा है (चित्र 5.15)। जब इस गुटके के ऊपर 25 kg संहति का लोहे का बेलन रखा जाता है तो फर्श स्थिर गति से नीचे धँसता है तथा गुटका व बेलन एक साथ 0.1 m s⁻² त्वरण से नीचे जाते हैं । गुटके की फर्श पर क्रिया (a) फर्श के धँसने से पूर्व तथा (b) फर्श के धँसने के पश्चात् क्या है ? g = 10 m s⁻² लीजिए । समस्या में क्रिया–प्रतिक्रिया युगलों को पहचानिए ।



हल

- (a) फर्श पर गुटका विरामावस्था में है। इसका बल निर्देशक आरेख गुटके पर दो बलों को दर्शाता है, पृथ्वी द्वारा आरोपित गुरुत्वाकर्षण बल = 2 × 10 = 20N; तथा गुटके पर फर्श का अभिलंब बल RI प्रथम नियम के द्वारा गुटके पर आरोपित नेट बल शून्य होना चाहिए, अर्थात्, R = 20NI तीसरे नियम का उपयोग करने पर गुटके की क्रिया अर्थात् गुटके द्वारा फर्श पर आरोपित बल परिमाण में 20N के बराबर है तथा इसकी दिशा ऊर्थ्वाधरत: अधोमुखी है।
- (b) निकाय (गुटका + बेलन) नीचे की ओर 0.1 m s⁻² त्वरण से थँस रहा है। इसका बल निर्देशक आरेख निकाय पर दो बलों को दर्शाता है। पृथ्वी के कारण गुरुत्व बल (270N); तथा फर्श का अभिलंब बल R'। ध्यान दीजिए, निकाय का बल निर्देशक आरेख गुटके और बेलन के बीच आंतरिक बलों को नहीं दर्शाता। निकाय पर द्वितीय नियम का अनुप्रयोग करने पर,

तृतीय नियम के अनुसार फर्श पर निकाय की क्रिया 267.3 N के बराबर है तथा यह ऊर्ध्वाधरत: अधोमुखी है।

क्रिया-प्रतिक्रिया युगल

(a) के लिए :(i) पृथ्वी द्वारा गुटके पर आरोपित गुरुत्व बल

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

107

108

(20 N) (क्रिया) तथा गुटके द्वारा पृथ्वी पर आरोपित गुरुत्व बल (प्रतिक्रिया) 20 N के बराबर उपरिमुखी निदेशित (आरेख में नहीं दर्शाया गया है)।

- (ii) गुटके द्वारा फर्श पर आरोपित बल (क्रिया);
 फर्श द्वारा गुटके पर आरोपित बल (प्रतिक्रिया)
- (b) के लिए (i) पृथ्वी द्वारा निकाय पर आरोपित गुरुत्व बल (270 N) (क्रिया); निकाय द्वारा पृथ्वी पर आरोपित गुरुत्व बल (प्रतिक्रिया) 270 N के बराबर उपरिमुखी निदेशित (आरेख में नहीं दर्शाया गया है।)
 - (ii) निकाय द्वारा फर्श पर आरोपित बल (क्रिया); फर्श द्वारा निकाय पर आरोपित बल (प्रतिक्रिया)

इसके अतिरिक्त (b) के लिए बेलन द्वारा गुटके पर आरोपित बल तथा गुटके द्वारा बेलन पर आरोपित बल भी क्रिया-प्रतिक्रिया का एक युगल बनाते हैं।

याद रखने योग्य एक महत्त्वपूर्ण तथ्य यह है कि किसी

भौतिकी

क्रिया-प्रतिक्रिया युगल की रचना दो पिण्डों के बीच पारस्परिक बलों, जो सदैव परिमाण में समान तथा दिशा में विपरीत होते हैं, से होती है। एक ही पिण्ड पर दो बलों, जो किसी विशेष परिस्थिति में परिमाण में समान व दिशा में विपरीत हो सकती हैं, से किसी क्रिया-प्रतिक्रिया युगल की रचना नहीं हो सकती। उदाहरण के लिए (a) अथवा (b) में पिण्ड पर गुरुत्व बल तथा फर्श द्वारा पिण्ड पर आरोपित अभिलंब बल कोई क्रिया-प्रतिक्रिया युगल नहीं है। ये बल संयोगवश (a) के लिए समान एवं विपरीत हैं क्योंकि पिण्ड विरामावस्था में है। परंतु प्रकरण (b) के लिए वे ऐसे नहीं हैं जैसा कि हमने पहले ही देख लिया है। निकाय का भार 270 N है जबकि अभिलंब बल *R*' = 267.3 N है।

योंत्रिकी की समस्याओं को हल करने में बल निर्देशक आरेख खींचने की प्रथा अत्यंत सहायक है। यह आपको, अपने निकाय को स्पष्ट रूप से परिभाषित करने तथा उन सभी पिण्डों के कारण, जो स्वयं निकाय के भाग नहीं हैं, निकाय पर आरोपित सभी विभिन्न बलों पर विचार करने के लिए विवश करता है। इस अध्याय तथा आगामी अध्यायों में दिए गए अभ्यास-प्रश्नों द्वारा इस प्रथा के पोषण में आपको सहायता मिलेगी।

सारांश

- अरस्तू का यह दृष्टिकोण, कि किसी पिण्ड की एकसमान गति रखने के लिए बल आवश्यक है, गलत है। व्यवहार में विरोधी घर्षण बल को प्रभावहीन करने के लिए कोई बल आवश्यक होता है।
- 2. गैलीलियो ने आनत समतलों पर पिण्डों की गतियों का बहिवेंशन करके जड़त्व के नियम की खोज की। न्यूटन का गति का प्रथम नियम वही नियम है, जिसे फिर से शब्दों में इस प्रकार व्यक्त किया गया है : "प्रत्येक पिण्ड तब तक अपनी विरामावस्था अथवा किसी सरल रेखा में एकसमान गति की अवस्था में रहता है, जब तक
 - कोई बाह्य बल उसे अन्यथा व्यवहार करने के लिए विवश नहीं करता।" सरल पदों में, प्रथम नियम इस प्रकार है "यदि किसी पिण्ड पर बाह्य बल शून्य है तो उसका त्वरण शून्य होता है।"
- 3. किसी पिण्ड का संवेग (p) उसकी संहति (m) तथा वेग (v) का गुणनफल होता है :
- $\mathbf{p} = m \, \mathbf{v}$ 4. न्यूटन का गति का द्वितीय नियम :

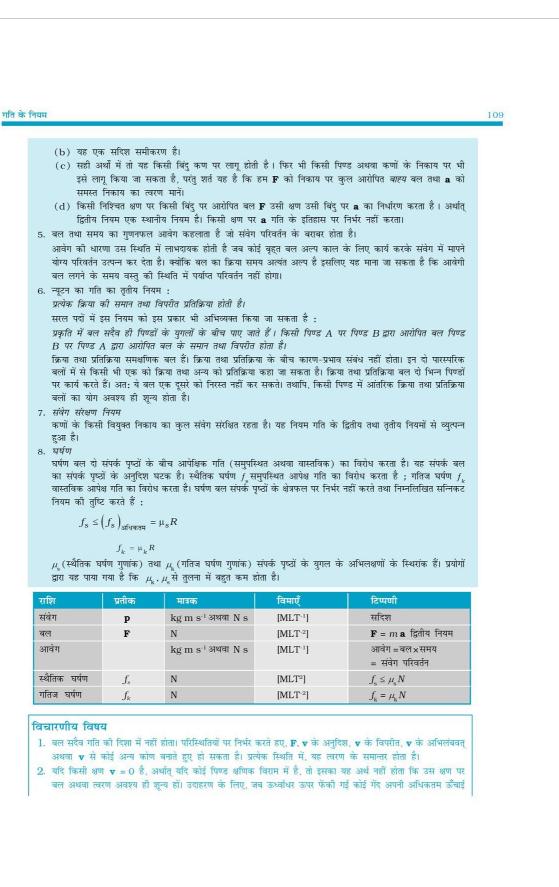
किसी पिण्ड के संवेग परिवर्तन की दर आरोपित बल के अनुक्रमानुपाती होती है तथा संवेग परिवर्तन आरोपित बल की दिशा में होता है। इस प्रकार :

$$\mathbf{F} = k \frac{\mathrm{d}\mathbf{p}}{\mathrm{d}t} = k \, m \, \mathbf{a}$$

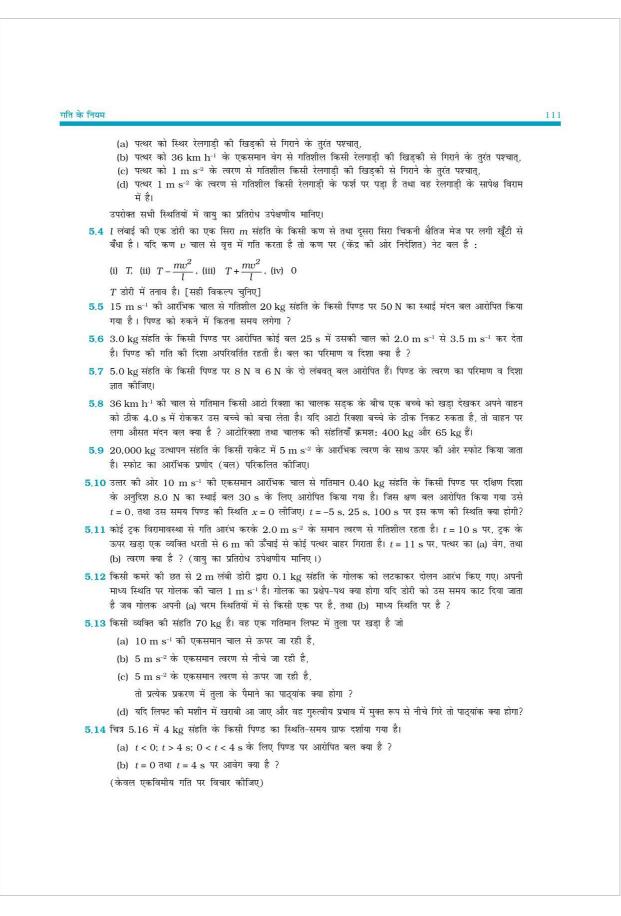
यहाँ **F** पिण्ड पर आरोपित नेट बाह्य बल है, तथा **a** पिण्ड में उत्पन्न त्वरण है। SI मात्रकों में राशियों के मात्रकों का चयन करने पर आनुपातिकता स्थिरांक k=1 आता है। तब

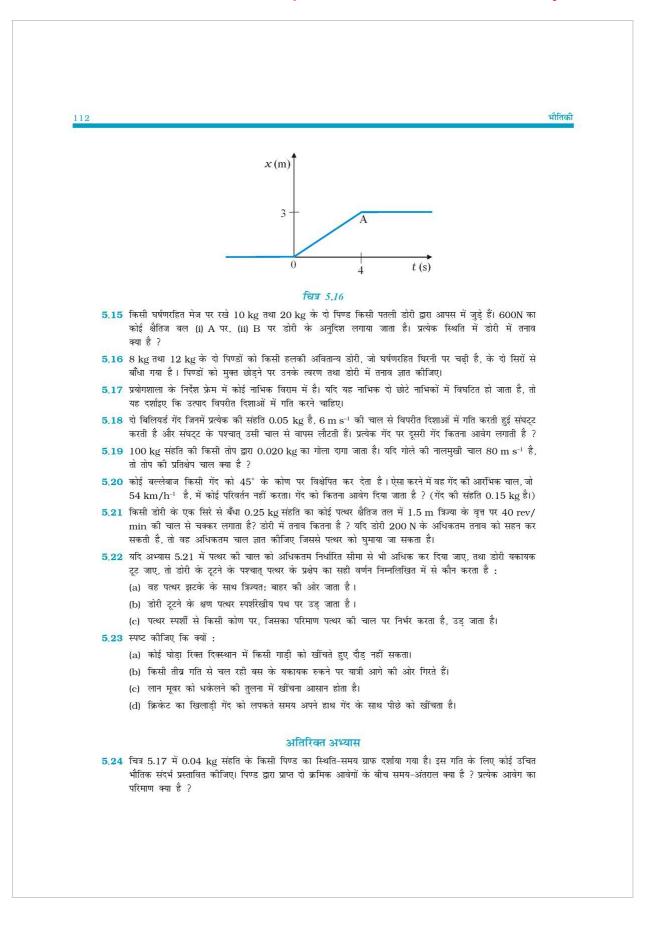
$$\mathbf{F} = \frac{\mathrm{d}\mathbf{p}}{\mathrm{d}t} = m\mathbf{a}$$

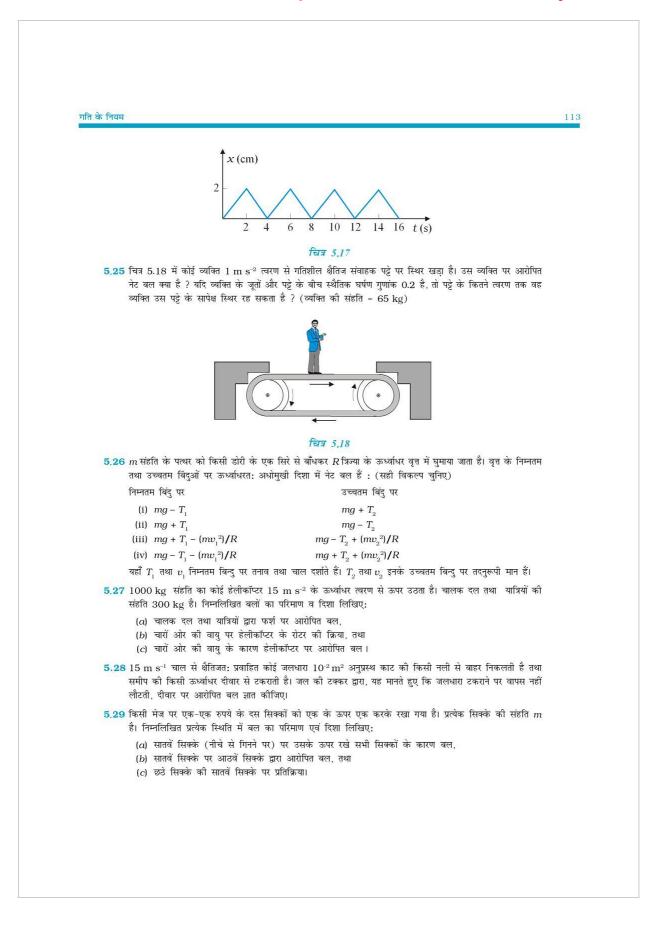
बल का S.I. मात्रक न्यूटन (प्रतीक N) है : 1 N = 1 kg m s⁻² (a) द्वितीय नियम तथा प्रथम नियम में सामंजस्य है (**F** = 0 का अर्थ है **a** = 0)

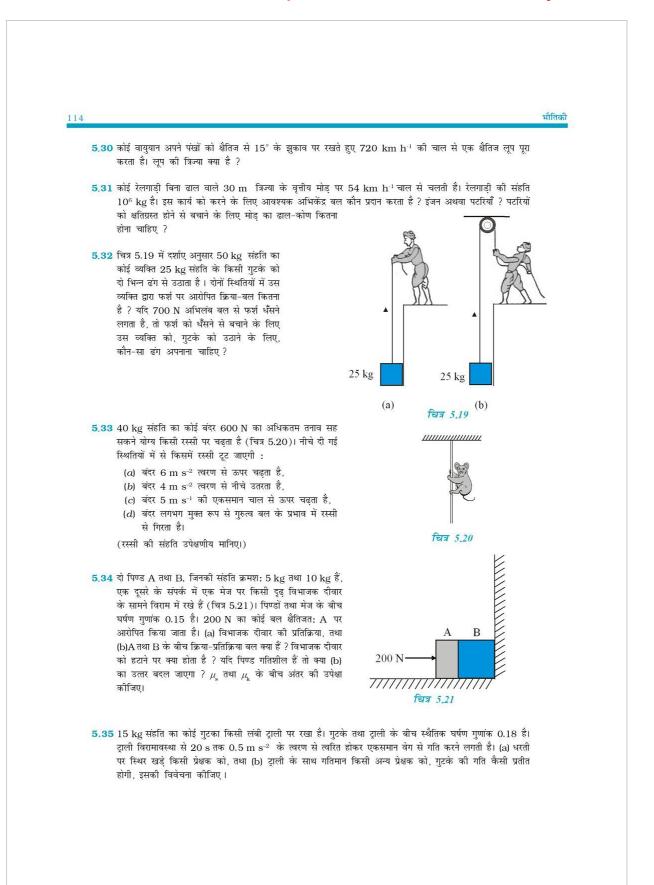


3.	पर पहुँचती है, तो 🗴 = 0 होता है, परंतु उस गेंद पर गेंद के भार mg के बराबर बल निरंतर लगा रहता है तथा त्वरण	
3.		1
3.	शून्य नहीं होता, यह g ही होता है।	
	किसी दिए गए समय पर किसी पिण्ड पर आरोपित बल उस समय उस पिण्ड के स्थान की अवस्थिति द्वारा ज्ञात किया	
	जाता है। कोई पिण्ड बल का वहन अपनी गति के पूर्व इतिहास से नहीं करता। जिस क्षण कोई पत्थर किसी त्वरित रेलगाड़ी से बाहर गिरा दिया जाता है, उस क्षण के तुरंत पश्चात्, यदि चारों ओर की वायु के प्रभाव अपेक्षणीय हैं तो उस पत्थर पर	
	बोहे शैतिज बल (अथवा त्वरण) कार्यरत नहीं रहता। तब उस पत्थर पर केवल पृथ्वी का ऊर्ध्वाधर गुरुत्व बल ही कार्य	
	करता है।	
4.	गति के द्वितीय नियम F = m a में F पिण्ड के बाहर के सभी भौतिक साधनों द्वारा आरोपित नेट बल है। a बल का	
	प्रभाव है। $m \mathbf{a}$ को \mathbf{F} के अतिरिक्त अन्य कोई बल नहीं समझा जाना चाहिए।	
5.	अभिकेंद्र बल को कोई अन्य प्रकार का बल नहीं समझना चाहिए। यह मात्र एक नाम है जो उस बल को दिया गया है जो वर्तुल मार्ग पर गतिमान किसी पिण्ड को त्रिज्यत: केंद्र की ओर त्वरण प्रदान करता है। हमें वृत्तीय गतियों में सदैव ही	
	आ पंधुरा मान पर गोतमान किसा 1995 का 1994. के जार खरण प्रेरंग करता हा हम युवाय गोतमा म संरथ हा अभिकेंद्र बल के रूप में कुछ भौतिक बलों; जैसे- तनाव, गुरुत्वाकर्षण बल, वैद्युत बल, घर्षण बल आदि को खोजना चाहिए।	
6.	स्थैतिक घर्षण बल अपनी सीमा μ_{c} N ($f_{c} \leq \mu_{c}$ N) तक एक स्वयं समायोजी बल है। बिना यह सुनिश्चित किए कि स्थैतिक	
	घर्षण का अधिकतम मान कार्यरत हो गया है $f_{\rm s}=\mu_{\rm s}{ m N}$ कदापि मत रखिए।	
7.	मेज पर रखे पिण्ड के लिए सुपरिचित समीकरण mg = R केवल तभी सही है, जब पिण्ड साम्यावस्था में हो। ये दोनों बल,	
	mg तथा R भिन्न भी हो सकते हैं (जैसा कि त्वरित लिफ्ट में रखे पिण्ड के उदाहरण में)। mg और R में समानता का तुतीय नियम से कोई संबंध नहीं है।	
8.	गति के तृतीय नियम में पद 'क्रिया' तथा 'प्रतिक्रिया' का अर्थ किसी पिण्डों के युगल के बीच समक्षणिक पारस्परिक बलों	
	से है। भाषा के अर्थ के विपरीत, क्रिया न तो प्रतिक्रिया से पहले घटित होती है और न ही प्रतिक्रिया का कारण होती है।	
	क्रिया तथा प्रतिक्रिया भिन्न पिण्डों पर कार्य करती हैं।	
9.	विभिन्न पद जैसे 'घर्षण', 'अभिलंब प्रतिक्रिया', 'तनाव', वायु-प्रतिरोध' 'श्यान कर्षण', 'प्रणोद', 'उत्प्लावन बल', 'भार', 'अभिकेंद्र बल' इन सभी का तात्पर्य विभिन्न संदर्भों में 'बल' ही होता है। स्पष्टता के लिए, यांत्रिकी में मिलने वाले प्रत्येक	
	जानकर प्रति इन समा का तात्मया पानना सरमा न प्रती हो होता हो स्पय्ता के लिए, बात्रकों न नितन पाल प्रत्यक बल तथा उसके तुल्य पदों को इस वाक्यांश में रूपान्तरित करना चाहिए 'A पर B द्वारा बल'।	
10.	गति के द्वितीय नियम को लागू करने के लिए, सजीव तथा निर्जीव पिण्डों के बीच कोई वैचारिक भिन्नता नहीं होती। किसी	
1	सजीव पिण्ड, जैसे किसी मानव को भी त्वरित करने के लिए बाह्य बल चाहिए। उदाहरण के लिए, बाह्य घर्षण बल के	
	बिना हम धरती पर चल ही नहीं सकते।	
11.	भौतिको में 'बल' को वस्तुनिष्ठ संकल्पना तथा 'बल का अनुभव' को व्यक्तिनिष्ठ संकल्पना के बीच कोई भ्रम नहीं होना चाहिए। किसी 'मेरी-गो-राउण्ड' में हमारे शरीर के सभी अंगों पर अंदर की ओर बल लगता है। परंतु हमें बाहर की ओर	
	भारत के जाने का अनुभव होता है जो समुपस्थित गति की दिशा है।	
	अभ्यास	
	(सरलता के लिए ऑकिक परिकलनाओं में $g = 10 \text{ m s}^{-2}$ लीजिए)	
5.1	निम्नलिखित पर कार्यरत नेट बल का परिमाण व उसकी दिशा लिखिए : (a) एकसमान चाल से नीचे गिरती वर्षा की कोई बूंद,	
	(a) एकसमान जात सामाज निर्णाय का काई कार्क, (b) जल में तैरता 10 g संहति का कोई कार्क,	
	(c) कुशलता से आकाश में स्थिर रोकी गई कोई पतंग,	
	(d) 30 km h ⁻¹ के एकसमान वेग से ऊबड़-खाबड़ सड़क पर गतिशील कोई कार,	
-	(e) सभी गुरुत्वीय पिण्डों से दूर तथा वैद्युत और चुंबकीय क्षेत्रों से मुक्त, अंतरिक्ष में तीव्र चाल वाला इलेक्ट्रॉन। 0.05 be संदर्भ का रोटी सरंगत राज्य प्रेस राज्य हैं। तीने से मर्जन महिलिति में संस्तर प्रान्य प्रान्य के रेप	
5.2	0.05 kg संहति का कोई कंकड़ ऊर्ध्वाधर ऊपर फेंका गया है। नीचे दी गई प्रत्येक परिस्थिति में कंकड़ पर लग रहे नेट बल का परिमाण व उसकी दिशा लिखिए :	
	(a) उपरिमुखी गति के समय ।	
	(b) अधोमुखी गति के समय ।	
	(c) उच्चतम बिंदु पर जहाँ क्षण भर के लिए यह विराम में रहता है। यदि कंकड़ को क्षैतिज दिशा से 45° कोण पर रेंचर नगर जे नगर अपने चनर में नोई परिवर्त चेण २	
	फेंका जाए, तो क्या आपके उत्तर में कोई परिवर्तन होगा ? वायु-प्रतिरोध को उपेक्षणीय मानिए।	
5.9	वानु-प्राराधय का उपकणाय मागिए। 0.1 kg संहति के पत्थर पर कार्यरत नेट बल का परिमाण व उसकी दिशा निम्नलिखित परिस्थितियों में ज्ञात कीजिए :	
0.0	אראי אין איז	



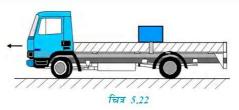








5.36 चित्र 5.22 में दर्शाए अनुसार किसी ट्रक का पिछला भाग खुला है तथा 40 kg संहति का एक संदूक खुले सिरे से 5 m दूरी पर रखा है। ट्रक के फर्श तथा संदूक के बीच घर्षण गुणांक 0.15 है। किसी सीधी सड़क पर ट्रक विरामावस्था से गति प्रारंभ करके 2 m s⁻² से त्वरित होता है। आरंभ बिंदु से कितनी दूरी चलने पर वह संदूक ट्रक से नीचे गिर जाएगा? (संदूक के आमाप की उपेक्षा कीजिए।)



115

- **5.37** 15 cm त्रिज्या का कोई बड़ा ग्रामोफोन रिकार्ड $33\frac{1}{3}$ rev/min की चाल से घूर्णन कर रहा है। रिकार्ड पर उसके केंद्र से 4 cm तथा 14 cm की दूरियों पर दो सिक्के रखे गए हैं। यदि सिक्के तथा रिकार्ड के बीच घर्षण गुणांक 0.15 है तो कौन सा सिक्का रिकार्ड के साथ परिक्रमा करेगा ?
- 5.38 आपने सरकस में 'मौत के कुएँ' (एक खोखला जालयुक्त गोलीय चैम्बर ताकि उसके भीतर के क्रियाकलापों को दर्शक देख सकें) में मोटरसाइकिल सबार को ऊर्ध्वाधर लूप में मोटरसाइकिल चलाते हुए देखा होगा। स्पष्ट कीजिए कि वह मोटरसाइकिल सबार नीचे से कोई सहारा न होने पर भी गोले के उच्चतम बिंदु से नीचे क्यों नहीं गिरता? यदि चैम्बर की त्रिज्या 25 m है, तो ऊर्ध्वाधर लूप को पूरा करने के लिए मोटरसाइकिल की न्यूनतम चाल कितनी होनी चाहिए ?
- 5.39 70 kg संहति का कोई व्यक्ति अपने ऊर्ध्वाधर अक्ष पर 200 rev/min की चाल से घूर्णन करती 3 m त्रिज्या की किसी बेलनाकार दीवार के साथ उसके संपर्क में खड़ा है। दीवार तथा उसके कपड़ों के बीच घर्षण गुणांक 0.15 है। दीवार की वह न्यूनतम घूर्णन चाल ज्ञात कीजिए, जिससे फर्श को यकायक हटा लेने पर भी, वह व्यक्ति बिना गिरे दीवार से चिपका रह सके।
- 5.40 R किया का पतला वृत्तीय तार अपने ऊर्ध्वांधर व्यास के परित: कोणीय आवृत्ति ∞ से घूर्णन कर रहा है। यह दर्शाइए कि इस तार में डली कोई मणिका ∞ ≤ √g/R के लिए अपने निम्नतम बिंदु पर रहती है। ∞ = √2g/R के लिए, केंद्र से मनके को जोड़ने वाला त्रिज्य सदिश ऊर्ध्वाधर अधोमुखी दिशा से कितना कोण बनाता है। (घर्षण को उपेक्षणीय मानिए।)

अध्याय 6

कार्य, ऊर्जा और शक्ति

6.1 भूमिका

6.2 कार्य और गतिज ऊर्जा की धारणा : कार्य-ऊर्जा प्रमेय
6.3 कार्य
6.4 गतिज ऊर्जा
6.5 परिवर्ती बल द्वारा किया गया कार्य
6.6 परिवर्ती बल द्वारा किया गया कार्य
6.6 परिवर्ती बल के लिए कार्य-ऊर्जा प्रमेय
6.7 स्थितिज ऊर्जा की अभिधारणा
6.8 यांत्रिक ऊर्जा का संरक्षण
6.9 किसी स्प्रिंग की स्थितिज ऊर्जा
6.10 ऊर्जा के विभिन्न रूप : ऊर्जा-संरक्षण का नियम
6.11 शक्ति
6.12 संघट्ट सार्यश

तिचारणीय विषय अभ्यास अतिरिक्त अभ्यास परिशिष्ट 6.1

6.1 भूमिका

दैनिक बोल चाल की भाषा में हम प्राय: 'कार्य', 'ऊर्जा', और 'शक्ति' शब्दों का प्रयोग करते हैं। यदि कोई किसान खेत जोतता है, कोई मिस्त्री ईंट ढोता है, कोई छात्र परीक्षा के लिए पढता है या कोई चित्रकार सुन्दर दृश्यभूमि का चित्र बनाता है तो हम कहते हैं कि सभी कार्य कर रहे हैं परन्तु भौतिकी में कार्य शब्द को परिशुद्ध रूप से परिभाषित करते हैं। जिस व्यक्ति में प्रतिदिन चौदह से सोलह घण्टें कार्य करने की क्षमता होती है, उसे अधिक शक्ति या ऊर्जा वाला कहते हैं। हम लंबी दूरी वाले घातक को उसकी शक्ति या ऊर्जा के लिए प्रशंसा करते हैं। इस प्रकार ऊर्जा कार्य करने की क्षमता है। भौतिकी में भी ऊर्जा कार्य से इसी प्रकार सम्बन्धित है परन्तु जैसा ऊपर बताया गया है शब्द कार्य को और अधिक परिशुद्ध रूप से परिभाषित करते हैं। शक्ति शब्द का दैनिक जीवन में प्रयोग विभिन्न अर्थों में होता है। कराटे या बॉक्सिंग में शक्तिशाली मुक्का वही माना जाता है जो तेज गति से मारा जाता है। शब्द 'शक्ति' का यह अर्थ भौतिकी में इस शब्द के अर्थ के निकट है। हम यह देखेंगे कि इन पदों की भौतिक परिभाषाओं तथा इनके द्वारा मस्तिष्क में बने कार्यकीय चित्रणों के बीच अधिक से अधिक यह सम्बन्ध अल्प ही होता है। इस पाठ का लक्ष्य इन तीन भौतिक राशियों की धारणाओं का विकास करना है लेकिन इसके पहले हमें आवश्यक गणितीय भाषा मुख्यत: दो सदिशों के अदिश गुणनफल को समझना होगा।

6.1.1 अदिश गुणनफल

अध्याय 4 में हम लोगों ने सदिश राशियों और उनके प्रयोगों के बारे में पढ़ा है। कई भौतिक राशियाँ; जैसे-विस्थापन, वेग, त्वरण, बल आदि सदिश हैं। हम लोगों ने सदिशों को जोड़ना और घटाना भी सीखा है। अब हम लोग सदिशों के गुणन के बारे में अध्ययन करेंगे। सदिशों को गुणा करने की दो विधियाँ हैं। प्रथम विधि से दो सदिशों के गुणनफल से अदिश गुणनफल प्राप्त होता है और इसे अदिश गुणनफल कहते हैं। दूसरी विधि में दो सदिशों के गुणनफल से एक सदिश प्राप्त होता है और इसे सदिश गुणनफल कहते हैं। सदिश गुणनफल के बारे में हम लोग अध्याय 7 में पढ़ेंगे। इस अध्याय में हम लोग अदिश गुणनफल की विवेचना करेंगे।

कार्य, ऊर्जा और शक्ति

किन्हीं दो सदिशों A तथा B के अदिश या बिंदु-गुणनफल (डॉट गुणनफल) को हम [A.B (A डॉट B)] के रूप में लिखते हैं और निम्न प्रकार से परिभाषित करते हैं :

A.B = $AB\cos\theta$ (6.1a) यहाँ θ दो सदिशों **A** तथा **B** के बीच का कोण है। इसे चित्र 6.1a में दिखाया गया है। क्योंकि, B तथा $\cos \theta$ सभी अदिश हैं इसलिए А तथा В का बिंदु गुणनफल भी अदिश राशि है। А व B में से प्रत्येक की अपनी-अपनी दिशा है किन्तु उनके अदिश गुणनफल की कोई दिशा नहीं है।

समीकरण (6.1a) से हमें निम्नलिखित परिणाम मिलता है :

 $\mathbf{A} \cdot \mathbf{B} = A \left(B \cos \theta \right)$ $= B (A \cos \theta)$

ज्यामिति के अनुसार $B\cos heta$ सदिश **B** का सदिश **A** पर प्रक्षेप है (चित्र 6.1b)। इसी प्रकार $A\cos heta$ सदिश **A** का सदिश **B** पर प्रक्षेप है (देखिए चित्र 6.1c)। इस प्रकार A·B सदिश A के परिमाण तथा B के अनुदिश A के घटक के गुणनफल के बराबर होता है। दूसरे तरीके से यह B के परिमाण तथा A का सदिश B के अनुदिश घटक के गुणनफल के बराबर है।

समीकरण (6.1a) से यह संकेत भी मिलता है कि अदिश गुण्नफल क्रम विनिमेय नियम का पालन करता है-

 $\mathbf{A} \cdot \mathbf{B} = \mathbf{B} \cdot \mathbf{A}$

अदिश गुणनफल वितरण-नियम का भी पालन करते हैं : $A \cdot (B + C) = A \cdot B + A \cdot C$

तथा,

जा रही है।

A.(λ B) = λ (A·B) यहाँ λ एक वास्तविक संख्या है।

उपरोक्त समीकरणों की व्युत्पत्ति आपके लिए अभ्यास हेतु छोड़ी

अब हम एकांक सदिशों $\hat{\mathbf{i}},\hat{\mathbf{j}},\hat{\mathbf{k}}$ का अदिश गुणनफल निकालेंगे। क्योंकि वे एक दूसरे के लंबवत् हैं, इसलिए

> $\hat{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{i}} = \hat{\mathbf{j}} \cdot \hat{\mathbf{j}} = \hat{\mathbf{k}} \cdot \hat{\mathbf{k}} = 1$ $\hat{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{j}} = \hat{\mathbf{j}} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \hat{\mathbf{k}} \cdot \hat{\mathbf{i}} = 0$

> > (a)

θ

$$\mathbf{A} = A_x \hat{\mathbf{i}} + A_y \hat{\mathbf{j}} + A_z \hat{\mathbf{k}}$$
$$\mathbf{B} = B_x \hat{\mathbf{i}} + B_y \hat{\mathbf{j}} + B_z \hat{\mathbf{k}}$$

का अदिश गुणनफल होगा :

दो सदिशों

$$\mathbf{A} \cdot \mathbf{B} = \left(A_x \hat{\mathbf{i}} + A_y \hat{\mathbf{j}} + A_z \hat{\mathbf{k}} \right) \cdot \left(B_x \hat{\mathbf{i}} + B_y \hat{\mathbf{j}} + B_z \hat{\mathbf{k}} \right)$$

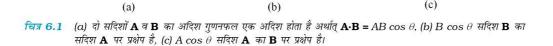
 $=A_B_1 + A_B_1 + A_B_2$ (6.1b) अदिश गुणनफल परिभाषा तथा समीकरण (6.1b) से हमें निम्न प्राप्त होता है :

(i) $\mathbf{A} \cdot \mathbf{A} = A_x A_y + A_y A_y + A_z A_z$ अथवा $A^2 = A^2_{x} + A^2_{y} + A^2_{z}$ (6.1c) क्योंकि $\mathbf{A} \cdot \mathbf{A} = |\mathbf{A}| |\mathbf{A}| \cos 0 = A^2$

(ii) A·B = 0 यदि। A व B एक दूसरे के लंबवत् हैं।

• उदाहरण 6.1 बल $\mathbf{F} = (3\hat{\mathbf{i}} + 4\hat{\mathbf{j}} - 5\hat{\mathbf{k}})$ तथा विस्थापन $\mathbf{d} = (5\mathbf{i} + 4\mathbf{j} - 3\mathbf{k})$ के बीच का कोण ज्ञात करें। F का d पर प्रक्षेप भी ज्ञात करें। $\mathbf{\overline{e}err} \quad \mathbf{F} \cdot \mathbf{d} = F_x d_x + F_u d_u + F_z d_z$ = 3(5) + 4(4) + (-5)(3)= 16 unit अत: **F**·d = $Fd\cos\theta$ = 16 unit अख **F**•**F** = $F^2 = F_x^2 + F_y^2 + F_z^2$ = 9 + 16 + 25= 50 unit तथा **d**·**d** = $d^2 = d_x^2 + d_y^2 + d_z^2$ = 25 + 16 + 9= 50 unit $\frac{16}{\sqrt{50}\sqrt{50}} = \frac{16}{50} = 0.32$ $\therefore \cos \theta =$ $\theta = \cos^{-1} 0.32$ A

(c)



4

 $B\cos\theta$

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

117

118

6.2 कार्य और गतिज ऊर्जा की धारणा : कार्य-ऊर्जा प्रमेय अध्याय 3 में, नियत त्वरण a के अंतर्गत सरल रेखीय गति के लिए आप निम्न भौतिक संबंध पढ़ चुके हैं;

 $v^2 - u^2 = 2as$ (6.2)जहाँ u तथा v क्रमश: आरंभिक व अंतिम चाल और s वस्तु द्वारा चली गई दूरी है। दोनों पक्षों को m/2 से गुणा करने पर

$$\frac{1}{2}mv^2 - \frac{1}{2}mu^2 = mas = Fs$$
 (6.2a)

जहाँ आखिरी चरण न्यूटन के द्वितीय नियमानुसार है। इस प्रकार सदिशों के प्रयोग द्वारा सहज ही समीकरण (6.2) का त्रिविमीय व्यापकीकरण कर सकते हैं

$$v^2 - u^2 = 2$$
 a.d

एक बार फिर दोनों पक्षों को m/2 से गुणा करने पर हम प्राप्त करते हैं

$$\frac{1}{2}mv^2 - \frac{1}{2}mu^2 = m \, \mathbf{a.d} = \mathbf{F.d}$$
(6.2b)

उपरोक्त समीकरण कार्य एवं गतिज ऊर्जा को परिभाषित करने के लिए प्रेरित करता है। समीकरण (6.2 b) में बायाँ पक्ष वस्तु के द्रव्यमान के आधे और उसकी चाल के वर्ग के गुणनफल के अंतिम और आरंभिक मान का अंतर है। हम इनमें से प्रत्येक राशि को 'गतिज ऊर्जा' कहते हैं और संकेत K से निर्दिष्ट करते हैं। समीकरण का दायाँ पक्ष वस्तु पर आरोपित बल का विस्थापन के अनुदिश घटक और वस्तु के विस्थापन का गणनफल है। इस राशि को 'कार्य' कहते हैं और इसे संकेत W से निर्दिष्ट करते हैं। अत: समीकरण (6.2 b) को निम्न प्रकार लिख सकते हैं :

$$K_i - K_i = W \tag{6.3}$$

जहाँ K, तथा K, वस्तु की आरंभिक एवं अंतिम गतिज ऊर्जा हैं। कार्य किसी वस्तु पर लगने वाले बल और इसके विस्थापन के संबंध को बताता है। अतः किसी निश्चित विस्थापन के दौरान वस्तु पर लगाया गया बल कार्य करता है।

समीकरण (6.3) कार्य-ऊर्जा प्रमेय की एक विशेष स्थिति है जो यह प्रदर्शित करती है कि किसी वस्तु पर लगाए गए कुल बल द्वारा किया गया कार्य उस वस्तु की गतिज ऊर्जा में परिवर्तन के बराबर होता है। परिवर्ती बल के लिए उपरोक्त व्युत्पत्ति का व्यापकीकरण हम अनुभाग 6.6 में करेंगे।

उदाहरण 6.2 हम अच्छी तरह जानते हैं कि वर्षा की बँद नीचे की ओर लगने वाले गुरुत्वाकर्षण बल और बुँद के गिरने की दिशा के विपरीत लगने वाले प्रतिरोधी बल के

प्रभाव के अधीन गिरती है। प्रतिरोधी बल बूँद की चाल के अनुक्रमानुपाती, परंतु अनिर्धारित होता है। माना कि 1.00 g द्रव्यमान को वर्षा की बूँद 1.00 km ऊँचाई से गिर रही है। यह धरातल पर 50.00 m $\rm s^{-1}$ की चाल से संघट्ट करती है। (a) गुरुत्वीय बल द्वारा किया गया कार्य क्या है? (b) अज्ञात प्रतिरोधी बल द्वारा किया गया कार्य क्या है ?

हल (a) बूँद की गतिज ऊर्जा में परिवर्तन

$$\Delta K = \frac{1}{2}mv^2 - 0$$
$$= \frac{1}{2} \times 10^{-3} \times 50 \times 50$$
$$= 1.25 \text{ J}$$

यहाँ हमने यह मान लिया है कि बूँद विरामावस्था से गिरना आरंभ करती है।

गुरुत्वाकर्षण बल द्वारा किया गया कार्य $W_a = mgh$

मान लीजिए कि $g = 10 \text{ m s}^{-2} \text{ }$ है।

अत:
$$W_g = mgh$$

= $10^{-3} \times 10 \times 10^{6}$
= 10 J

(b) कार्य-ऊर्जा प्रमेय से, $\Delta K = W_a + W_r$

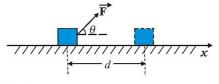
जहाँ W प्रतिरोधी बल द्वारा किया गया कार्य है। अत:

$$W_r = \Delta K - W_g$$
$$= 1.25 - 10$$

ऋणात्मक है।

6.3 कार्य

उपरोक्त अनुभाग में आपने देखा कि कार्य, बल और उसके द्वारा वस्तु के विस्थापन से संबंधित होता है। माना कि एक अचर बल **F**, किसी *m* द्रव्यमान के पिंड पर लग रहा है जिसके कारण पिंड का धनात्मक x-दिशा में होने वाला विस्थापन d है जैसा कि चित्र 6.2 में दर्शाया गया है।



चित्र 6.2 किसी पिंड का आरोपित बल F के कारण विस्थापन d ।

भौतिकी

कार्य, ऊर्जा और शक्ति

अतः किसी बल द्वारा किया गया कार्य "बल के विस्थापन की दिशा के अनुदिश घटक और विस्थापन के परिमाण के गुणनफल" के रूप में परिभाषित किया जाता है। अत:

 $W = (F \cos \theta) d = \mathbf{F} \cdot \mathbf{d}$ (6.4) हम देखते हैं कि यदि वस्तु का विस्थापन शून्य है तो बल का परिमाण कितना ही अधिक क्यों न हो, वस्तु द्वारा किया गया कार्य शून्य होता है। जब कभी आप किसी ईंटों की दृढ़ दीवार को धक्का देते हैं तो कोई कार्य नहीं होता है। इस प्रक्रिया में आपकी मांसपेशियों का बारी-बारी से संकुचन और शिथिलीकरण हो रहा है और आंतरिक ऊर्जा लगातार व्यय हो रही है और आप थक जाते हैं। भौतिक विज्ञान में कार्य का अर्थ इसके दैनिक भाषा में प्रयोग के अर्थ से भिन्न है।

कोई भी कार्य संपन्न हुआ नहीं माना जाता है यदि :

- (i) वस्तु का विस्थापन शून्य है, जैसा कि पूर्ववर्ती उदाहरण में आपने देखा। कोई भारोत्तोलक 150 kg द्रव्यमान के भार को 30 s तक अपने कंधे पर लगातार उठाए हुए खडा़ है तो वह कोई कार्य नहीं कर रहा है।
- (ii) बल शून्य है। किसी चिकनी क्षैतिज मेज पर गतिमान पिंड पर कोई क्षैतिज बल कार्य नहीं करता है, (क्योंकि घर्षण नहीं है) परंतु पिंड का विस्थापन काफी अधिक हो सकता है।
- (iii) बल और विस्थापन परस्पर लंबवत् हैं क्योंकि θ = π/2 rad (= 90°), cos (π/2) = 01 किसी चिकनी क्षैतिज मेज पर गतिमान पिंड के लिए गुरुत्वाकर्षण बल mg कोई कार्य नहीं करता है क्योंकि यह विस्थापन के लंबवत् कार्य कर रहा है। पृथ्वी के परित: चंद्रमा की कक्षा लगभग वृत्ताकार है। यदि हम चंद्रमा की कक्षा को पूर्ण रूप से वृत्ताकार मान लें, तो पृथ्वी का गुरुत्वाकर्षण बल कोई कार्य नहीं करता है क्योंकि चंद्रमा का तात्कालिक विस्थापन स्पर्शरेखीय है जबकि पृथ्वी का बल त्रिज्यीय (केंद्र की ओर) है, अर्थात् θ = π/2 ।

कार्य धनात्मक व ऋणात्मक दोनों प्रकार का हो सकता है। यदि θ ,0° और 90° के मध्य है तो समीकरण (6.4) में $\cos \theta$ का मान धनात्मक होगा। यदि θ ,90° और 180° के मध्य है तो $\cos \theta$ का मान ऋणात्मक होगा। अनेक उदाहरणों में घर्षण बल, विस्थापन का विरोध करता है और θ = 180° होता है। ऐसी दशा में घर्षण बल द्वारा किया गया कार्य ऋणात्मक होता है ($\cos 180^\circ$ =-1)।

समीकरण (6.4) से स्पष्ट है कि कार्य और ऊर्जा की विमाएँ समान [M L²T⁻²] हैं । ब्रिटिश भौतिकविद जेम्स प्रेसकॉट जूल (1818–1869) के सम्मान में इनका SI मात्रक 'जूल' कहलाता है। चूंकि कार्य एवं ऊर्जा व्यापक रूप से भौतिक धारणाओं के रूप में प्रयोग किए जाते हैं, अत: ये वैकल्पिक मात्रकों से भरपूर हैं और उनमें से कुछ सारणी 6.1 में सुचीबद्ध हैं। 119

सारणी 6.1 : कार्य/ऊर्जा के वैकल्पिक मात्रक (जूल में)

अर्ग	10 ⁻⁷ J		
इलेक्ट्रॉन वोल्ट (eV)	$1.6 \times 10^{-19} \mathrm{J}$		
कैलोरी (cal)	4.186 J		
किलोवाट-घंटा (kWh)	$3.6 \times 10^6 \mathrm{J}$		

उदाहरण 6.3 कोई साइकिल सवार ब्रेक लगाने पर फिसलता हुआ 10m दूर जाकर रुकता है। इस प्रक्रिया की अवधि में, सड़क द्वारा साइकिल पर लगाया गया बल 200 N है जो उसकी गति के विपरीत है। (a) सड़क द्वारा साइकिल पर कितना कार्य किया गया? (b) साइकिल द्वारा सड़क पर कितना कार्य किया गया?

हल सड़क द्वारा साइकिल पर किया गया कार्य सड़क द्वारा साइकिल पर लगाए गए विरोधी (घर्षण बल) द्वारा किया किया कार्य है।

 (a) यहाँ विरोधी बल और साइकिल के विस्थापन के मध्य कोण 180° (या π rad) है। अत: सड़क द्वारा किया गया कार्य

$$W_r = Fd\cos\theta$$

$$= 200 \times 10 \times \cos \pi$$

= −2000 J कार्य-ऊर्जा प्रमेय के अनुसार, इस ऋणात्मक कार्य के कारण ही साइकिल रुक जाती है।

(b) न्यूटन के गति के तृतीय नियमानुसार साइकिल द्वारा सड़क पर लगाया गया बल सड़क द्वारा साइकिल पर लगाए बल के बराबर परंतु विपरीत दिशा में होगा। इसका परिमाण 200 N है । तथापि, सड़क का विस्थापन नहीं होता है । अत: साइकिल द्वारा सड़क पर किया गया कार्य शन्य होगा।

इस उदाहरण से हमें यह पता चलता है कि यद्यपि पिंड B द्वारा A पर लगाया गया बल, पिंड A द्वारा पिंड B पर लगाए गए बल के बराबर तथा विपरीत दिशा में है (न्यूटन का गति का तीसरा नियम) तथापि यह आवश्यक नहीं है कि पिंड B द्वारा A पर किया गया कार्य, पिंड A द्वारा B पर किए गए कार्य के बराबर तथा विपरीत दिशा में हो।

6.4 गतिज ऊर्जा

जैसा कि पहले उल्लेख किया गया है, यदि किसी पिंड का द्रव्यमान m और वेग v है तो इसकी गतिज ऊर्जा,

$$K = \frac{1}{2}m\,\mathbf{v}.\mathbf{v} = \frac{1}{2}mv^2 \tag{6.5}$$

गतिज ऊर्जा एक अदिश राशि है।

120

सारणी 6.2 विशिष्ट गतिज ऊर्जाएँ (K)

पिंड	द्रव्यमान (kg)	चाल (m s ⁻¹)	K (J) 6.3 × 10 ⁵	
कार	2000	25		
धावक (ऐथलीट)	70	10	3.5×10^{3}	
गोली	5×10^{-2}	200	10 ³	
10 m की ऊँचाई से गिरता पत्थर	1	14	10^{2}	
अंतिम वेग से गिरती वर्षा की बूँद	3.5×10^{-5}	9	1.4×10^{-3}	
वायु का अणु	$\simeq 10^{-26}$	500	$\simeq 10^{-21}$	

किसी पिंड की गतिज ऊर्जा, उस पिंड द्वारा किए गए कार्य की माप होती है जो वह अपनी गति के कारण कर सकता है। इस धारणा का अंतर्ज्ञान काफी समय से है। तीव्र गति से बहने वाली जल की धारा की गतिज ऊर्जा का उपयोग अनाज पीसने के लिए किया जाता है। पाल जलयान पवन की गतिज ऊर्जा का प्रयोग करते हैं। सारणी 6.2 में विभिन्न पिंडों की गतिज ऊर्जाएँ सूचीबद्ध हैं।

उदाहरण 6.4 किसी प्राक्षेपिक प्रदर्शन में एक पुलिस अधिकारी 50 g द्रव्यमान की गोली को 2cm मोटी नरम परतदार लकड़ी (प्लाइवुड) पर 200 m s⁻¹ की चाल से फायर करता है। नरम लकड़ी को भेदने के परचात् गोली की गतिज ऊर्जा प्रारंभिक ऊर्जा की 10% रह जाती है। लकड़ी से निकलते समय गोली की चाल क्या होगी?

हल गोली की प्रारंभिक गतिज ऊर्जा

 $mv^2/2 = 1000 \,\mathrm{J}$

गोली की अंतिम गतिज ऊर्जा = $0.1 \times 1000 = 100 \text{ J}$ । यदि गोली की नरम लकड़ी को भेदने के पश्चात् चाल v_r है तो,

$$\frac{1}{2}mv_f^2 = 100 \text{ J}$$

 $v_f = \sqrt{\frac{2 \times 100 \text{ J}}{0.05 \text{ kg}}}$

 $= 63.2 \text{ m s}^{-1}$

नरम लकड़ी को भेदने के पश्चात् गोली की चाल लगभग 68% कम हो गई है (90% नहीं)।

6.5 परिवर्ती बल द्वारा किया गया कार्य

अचर बल दुष्प्राप्य है। अधिकतर परिवर्ती बल के उदाहरण ही देखने को मिलते हैं। चित्र 6.3 एकविमीय परिवर्ती बल का आलेख है।

यदि विस्थापन Δx सूक्ष्म है तब हम बल F(x) को भी लगभग नियत ले सकते हैं और तब किया गया कार्य

 $\Delta W = F(x) \ \Delta x$

इसे चित्र 6.3(a) में समझाया गया है। चित्र 6.3 (a) में

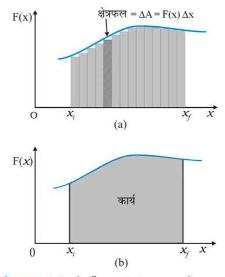
क्रमिक आयताकार क्षेत्रफलों का योग करने पर हमें कुल किया गया कार्य प्राप्त होता है जिसे इस प्रकार लिखा जाता है :

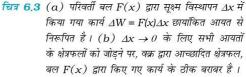
$$W \cong \sum_{x_i}^{x_f} F(x) \Delta x \tag{6.6}$$

भौतिकी

जहाँ संकेत ' Σ ' का अर्थ है संकलन-फल (योगफल), जबकि ' x_i ' वस्तु की आरंभिक स्थिति और ' x_j ' वस्तु की अंतिम स्थिति को निरूपित करता है।

यदि विस्थापनों को अतिसूक्ष्म मान लिया जाए तब योगफल में पदों की संख्या असीमित रूप से बढ़ जाती है लेकिन योगफल एक निश्चित मान के समीप पहुंच जाता है जो चित्र 6.3(b) में वक्र के नीचे के क्षेत्रफल के समान होता है।



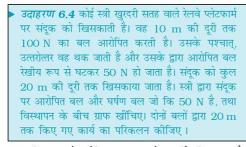


कार्य, ऊर्जा और शक्ति

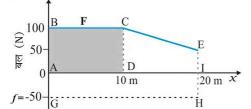
अत: किया गया कार्य

$$W = \lim_{\Delta x \to 0} o \sum_{x_i}^{x_f} F(x) \Delta x$$
$$= \int_{x_i}^{x_f} F(x) dx$$
(6.7)

जहाँ 'lim' का अर्थ है 'योगफल की सीमा' जबकि ∆x नगण्य रूप से सूक्ष्म मानों की ओर अग्रसर है। इस प्रकार परिवर्ती बल के लिए किए गए कार्य को बल का विस्थापन पर सीमांकित समाकलन, के रूप में व्यक्त कर सकते हैं (परिशिष्ट 3.1 भी देखें)



हल चित्र 6.4 में आरोपित बल का आलेख प्रदर्शित किया गया है।



चित्र 6.4 किसी स्त्री द्वारा आरोपित बल F और विरोधी घर्षण बल f तथा विस्थापन के बीच ग्राफ।

x = 20 m पर F = 50 N(≠ 0) है। हमें घर्षण बल f दिया गया है जिसका परिमाण है

|f| = 50 N

यह गति का विरोध करता है और आरोपित बल **F** के विपरीत दिशा में कार्य करता है। इसलिए, इसे बल-अक्ष की ऋणात्मक दिशा की ओर प्रदर्शित किया गया है।

स्त्री द्वारा किया गया कार्य $W_{p} \rightarrow$ (आयत ABCD + समलंब

CEID) का क्षेत्रफल

$$W_F = 100 \times 10 + \frac{1}{2}(100 + 50) \times 10$$

= 1000 + 750
= 1750 J

घर्षण बल द्वारा किया गया कार्य W_F →आयत AGHI का क्षेत्रफल W_c = (–50) × 20

यहाँ क्षेत्रफल का बल-अक्ष के ऋणात्मक दिशा की ओर होने से, क्षेत्रफल का चिहन ऋणात्मक है।

6.6 परिवर्ती बल के लिए कार्य-ऊर्जा प्रमेय

हम परिवर्ती बल के लिए कार्य-ऊर्जा प्रमेय को सिद्ध करने के लिए कार्य और गतिज ऊर्जा की धारणाओं से भलीभांति परिचित हैं। यहाँ हम कार्य-ऊर्जा प्रमेय के एकविमीय पक्ष तक ही विचार को सीमित करेंगे। गतिज ऊर्जा परिवर्तन की दर है :

$$\frac{dK}{dt} = \frac{d}{dt} \left(\frac{1}{2} m v^2 \right)$$
$$= m \frac{dv}{dt} v$$
$$= Fv (न्यूटन के दूसरे नियमानुसार = m \frac{dv}{dt} = F)$$
$$= F \frac{dx}{dt}$$
अत: $dK = Fdx$

$$\int_{K_i}^{K_f} \mathrm{d}K = \int_{x_i}^{x_f} F \mathrm{d}x$$

जहाँ x, और x, के संगत K, और K, क्रमश: प्रारंभिक एवं अंतिम गतिज ऊर्जाएँ हैं।

या
$$K_f - K_t = \int_{x_i}^{x_f} F dx$$
 (6.8 a)

समीकरण (6.7) से प्राप्त होता है

$$K_{\ell} - K_{i} = W \tag{6.8 b}$$

इस प्रकार परिवर्ती बल के लिए कार्य-ऊर्जा प्रमेय सिद्ध होती है। हालांकि कार्य-ऊर्जा प्रमेय अनेक प्रकार के प्रश्नों को हल

करने में उपयोगी है परंतु यह न्यूटन के द्वितीय नियम की पूर्णरूपेण गतिकीय सूचना का समावेश नहीं करती है। वास्तव में यह न्यूटन के द्वितीय नियम का समाकल रूप है। न्यूटन का द्वितीय नियम किसी क्षण, त्वरण तथा बल के बीच संबंध दर्शाता है। कार्य-ऊर्जा प्रमेय में एक काल के लिए समाकल निहित है। इस दृष्टि से न्यूटन के द्वितीय नियम में निहित कालिक सूचना कार्य ऊर्जा प्रमेय में स्पष्ट रूप से प्रकट नहीं होता। बल्कि एक निश्चित काल के लिए समाकलन के रूप में होता है। दूसरी ध्यान देने की बात यह है कि दो या तीन विमाओं में न्यूटन का द्वितीय नियम सदिश रूप में होता है जबकि कार्य-ऊर्जा प्रमेय अदिश रूप में होता है।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

121

122

न्यूटन के द्वितीय नियम में दिशा संबंधित निहित ज्ञान भी कार्य ऊर्जा प्रमेय जैसे- अदिश संबंध में निहित नहीं है।

उदाहरण 6.6 m (=1kg) द्रव्यमान का एक गुटका क्षैतिज सतह पर $v_i = 2 \text{ m s}^{-1}$ की चाल से चलते हुए x = 0.10 m से x = 2.01 m के खुरदरे हिस्से में प्रवेश करता है। गुटके पर लगने वाला मंदक बल (F_i) इस क्षेत्र में x के व्युत्क्रमानुपाती है,

$$F_r = \frac{-\kappa}{x}$$
 0.1

 $= 0 \ x < 0.1 \text{m}$ और x > 2.01 m के लिए जहाँ k = 0.5 J। गुटका जैसे ही खुरदरे हिस्से को पार करता है, इसकी अंतिम गतिज ऊर्जा और चाल v_j की गणना कोजिए।

हल समीकरण (6.8 a) से

$$\begin{split} K_f &= K_i + \int_{0.1}^{2.01} \frac{(-k)}{x} dx \\ &= \frac{1}{2} m v_i^2 - k \ln(x) \Big|_{0.1}^{2.01} \\ &= \frac{1}{2} m v_i^2 - k \ln(2.01/0.1) \\ &= 2 - 0.5 \ln(20.1) \\ &= 2 - 1.5 = 0.5 J \\ v_f &= \sqrt{2K_f / m} = 1 \,\mathrm{m \, s}^{-1} \end{split}$$

ध्यान दीजिए कि ln आधार e पर किसी संख्या का प्राकृतिक लघुगणक है, न कि आधार 10 पर किसी संख्या का $[\ln X = \log_{w} X = 2.303 \log_{10} X]$

6.7 स्थितिज ऊर्जा की अभिधारणा

यहाँ 'स्थितिज' शब्द किसी कार्य को करने की संभावना या क्षमता को व्यक्त करता है। स्थितिज ऊर्जा की धारणा 'संग्रहित' ऊर्जा से संबंधित है। किसी खिंचे हुए तीर-कमान के तार (डोरी) की ऊर्जा स्थितिज ऊर्जा होती है। जब इसे ढीला छोड़ा जाता है तो तीर तीव्र चाल से दूर चला जाता है। पृथ्वी के भूपृष्ठ पर भ्रंश रेखाएँ संपीडित कमानियों के सदृश होती हैं। उनकी स्थितिज ऊर्जा बहुत अधिक होती है। जब ये भ्रंश रेखाएँ फिर से समायोजित हो जाती हैं तो भूकंप आता है। किसी भी पिंड की स्थितिज ऊर्जा (संचित ऊर्जा) उसकी स्थिति या अभिविन्यास के कारण होती है। पिंड को मुक्त रूप से छोड़ने पर इसमें संचित ऊर्जा, गतिज ऊर्जा के रूप में निर्मुक्त होती है। आइए, अब हम स्थितिज ऊर्जा की धारणा को एक निश्चित रूप देते हैं।

पृथ्वी की सतह के समीप m द्रव्यमान की एक गेंद पर आरोपित गुरुत्वाकर्षण बल mg है। g को पृथ्वी की सतह के समीप अचर माना जा सकता है । यहाँ समीपता से तात्पर्य यह है कि गेंद की पृथ्वी की सतह से ऊँचाई h. पृथ्वी की त्रिज्या $R_{\rm E}$ की तुलना में अति सूक्ष्म है ($h << R_{\rm E}$), अत: हम पृथ्वी के पृष्ठ पर g के मान में परिवर्तन की उपेक्षा कर सकते हैं।* माना कि गेंद को बिना कोई गति प्रदान किए h ऊँचाई तक ऊपर उठाया जाता है। अत: बाह्य कारक द्वारा गुरुत्वाकर्षण बल के विरुद्ध किया गया कार्य mgh होगा। यह कार्य, स्थितिज ऊर्जा के रूप में संचित हो जाता है। किसी पिण्ड की h ऊँचाई पर गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा उसी पिण्ड को उसी ऊँचाई तक उठाने में गुरुत्वाकर्षण बल द्वारा किए गए कार्य के ऋणात्मक मान के बराबर होता है।

V(h) = m g h

यदि *h* को परिवर्ती लिया जाता है तो यह सरलता से देखा जा सकता है कि गुरुत्वाकर्षण बल *F*, *h* के सापेक्ष *V(h)* के ऋणात्मक अवकलज के समान है

$$F = -\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}h}V(h) = -m\,g$$

यहाँ ऋणात्मक चिहन प्रदर्शित करता है कि गुरुत्वाकर्षण बल नीचे की ओर है। जब गेंद को छोड़ा जाता है तो यह बढ़ती हुई चाल से नीचे आती है। पृथ्वी की सतह से संघट्ट से पूर्व इसकी चाल शुद्धगतिकी संबंध द्वारा निम्न प्रकार दी जाती है

$$v^2 = 2 g h$$

इसी समीकरण को निम्न प्रकार से भी लिखा जा सकता है :

$$\frac{1}{2}mv^2 = mgh$$

जो यह प्रदर्शित करता है कि जब पिण्ड को मुक्त रूप से छोड़ा जाता है तो पिंड की h ऊँचाई पर गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा पृथ्वी पर पहुंचने तक स्वत: ही गतिज ऊर्जा में परिवर्तित हो जाती है। प्राकृतिक नियमानुसार, स्थितिज ऊर्जा की धारणा केवल उन्हीं

आहुमराक निर्मानुभार, रिवारण जन की वर मुनराज का बलों की श्रेणी में लागू होती है जहाँ बल के विरुद्ध किया गया कार्य, ऊर्जा के रूप में सचित हो जाता है और जो बाह्य कारक के हट जाने पर स्वत: गतिज ऊर्जा के रूप में दिखाई पड़ती है। गणितानुसार स्थितिज ऊर्जा V(x) को (सरलता के लिए एक-विमा में)

गुरुत्वीय त्वरण g के मान में ऊंचाई के साथ परिवर्तन पर विचार गुरुत्वाकषर्ण (अध्याय 8) में करेंगे ।

भौतिकी

K, +

कार्य, ऊर्जा और शक्ति

परिभाषित किया जाता है यदि F(x) बल को निम्न रूप में लिखा जाता है :

$$F(x) = -\frac{\mathrm{d} v}{\mathrm{d} x}$$

यह निरूपित करता है कि

$$\int_{x_i}^{x_f} F(x) \mathrm{d}x = -\int_{V_i}^{V_f} \mathrm{d}V = V_i - V_f$$

किसी संरक्षी बल जैसे गुरुत्वाकर्षण बल द्वारा किया गया कार्य पिण्ड की केवल आरोंभक तथा अंतिम स्थिति पर निर्भर करता है। पिछले अध्याय में हमने आनत समतल से संबंधित उदाहरणों का अध्ययन किया । यदि m द्रव्यमान का कोई पिण्ड h ऊंचाई के चिकने (घर्षणरहित) आनत तल के शीर्ष से विरामावस्था से छोड़ा जाता है तो आनत समतल के अधस्तल (तली) पर इसकी चाल, आनति (झुकाव) कोण का ध्यान रखे बिना $\sqrt{2gh}$ होती है। इस प्रकार यहां पर पिण्ड mgh गतिज ऊर्जा प्राप्त कर लेता है। यदि किया गया कार्य या गतिज ऊर्जा दूसरे कारकों, जैसे पिण्ड के वेग या उसके द्वारा चले गए विशेष पथ की लंबाई पर निर्भर करता है तब यह बल असंरक्षी होता है।

कार्य या गतिज ऊर्जा के सदृश स्थितिज ऊर्जा की विमा [ML²T⁻²] और SI मात्रक जूल (J) है। याद रखिए कि संरक्षी बल के लिए, स्थितिज ऊर्जा में परिवर्तन ⊿V बल द्वारा किए गए ऋणात्मक कार्य के बराबर होता है।

 $\Delta V = -F(x) \Delta x$ (6.9) इस अनुभाग में गिरती हुई गेंद के उदाहरण में हमने देखा कि किस प्रकार गेंद की स्थितिज ऊर्जा उसकी गतिज ऊर्जा में परिवर्तित हो गई थी। यह यात्रिकी में संरक्षण के महत्त्वपूर्ण सिद्धांत की ओर संकेत करता है जिसे हम अब परखेंगे।

6.8 यांत्रिक ऊर्जा का संरक्षण

सरलता के लिए, हम इस महत्त्वपूर्ण सिद्धांत का एकविमीय गति के लिए निदर्शन कर रहे हैं। मान लीजिए कि किसी पिण्ड का संरक्षी बल F के कारण विस्थापन Δx होता है। कार्य-ऊर्जा प्रमेय से, किसी बल F के लिए

 $\Delta K = F(x) \ \Delta x$

संरक्षी बल के लिए स्थितिज ऊर्जा फलन V(x) को निम्न रूप से परिभाषित किया जा सकता है :

 $-\Delta V = F(x)\Delta x$ उपरोक्त समीकरण निरूपित करती है कि $\Delta K + \Delta V = 0$ $\Delta (K + V) = 0$ इसका अर्थ है कि किसी पिण्ड की गतिज और स्थितिज ऊर्जाओं का योगफल, K + V अचर होता है। इससे तात्पर्य है कि संपूर्ण पथ x_i से x_i के लिए

$$V(x_{i}) = K_{i} + V(x_{i})$$
 (6.11)

यहाँ राशि K + V(x), निकाय की कुल यांत्रिक ऊर्जा कहलाती है। पृथक रूप से, गतिज ऊर्जा K और स्थितिज ऊर्जा V(x) एक स्थिति से दूसरी स्थिति तक परिवर्तित हो सकती है परंतु इनका योगफल अचर रहता है। उपरोक्त विवेचन से शब्द 'संरक्षी बल' को उपयुक्तता स्पष्ट होती है।

आइए, अब हम संक्षेप में संरक्षी बल की विभिन्न परिभाषाओं पर विचार करते हैं।

- कोई बल F(x) संरक्षी है यदि इसे समीकरण (6.9) के प्रयोग द्वारा अदिश राशि V(x) से प्राप्त कर सकते हैं। त्रिविमीय व्यापकीकरण के लिए सदिश अवकलज विधि का प्रयोग करना पड़ता है जो इस पुस्तक के विवेचना क्षेत्र से बाहर है।
- संरक्षी बल द्वारा किया गया कार्य केवल सिरे के बिंदुओं पर निर्भर करता है जो निम्न संबंध से स्पष्ट है :

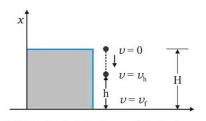
$$W = K_f - K_i = V(x_i) - V(x_i)$$

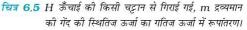
 तीसरी परिभाषा के अनुसार, इस बल द्वारा बंद पथ में किया गया कार्य शून्य होता है।

यह एक बार फिर समीकरण (6.11) से स्पष्ट है, क्योंकि x, = x, है।

अत: यांत्रिक ऊर्जा-संरक्षण नियम के अनुसार किसी भी निकाय की कुल यान्त्रिक ऊर्जा अचर रहती है यदि उस पर कार्य करने वाले बल संरक्षी हैं।

उपरोक्त विवेचना को अधिक मूर्त बनाने के लिए, एक बार फिर गुरुत्वाकर्षण बल के उदाहरण पर विचार करते हैं और स्प्रिंग बल के उदाहरण पर अगले अनुभाग में विचार करेंगे। चित्र 6.5 *H* ऊँचाई की किसी चट्टान से गिराई, *m* द्रव्यमान की गेंद का चित्रण करता है।





123

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

(6.10)

124

गेंद की निदर्शित ऊँचाई, शून्य (भूमितल), h और H के संगत कुल यांत्रिक ऊर्जाएँ क्रमश: E_{o}, E_{h} और E_{H} हैं

$$E_{H} = mgH \tag{6.11a}$$

$$E_h = mgh + \frac{1}{2}mv_h^2$$
 (6.11b)

$$E_0 = (1/2) m v_f^2 \tag{6.11c}$$

अचर बल, त्रिविम–निर्भर बल F(x) का एक विशेष उदाहरण है । अत: यांत्रिक ऊर्जा संरक्षित है। इस प्रकार

$$E_{\rm H} = E_{\rm o}$$

अथवा, mgH =
$$\frac{1}{2}mv_f^2$$

 $v_f = \sqrt{2aH}$

उपरोक्त परिणाम अनुभाग 6.7 में मुक्त रूप से गिरते हुए पिण्ड के वेग के लिए प्राप्त किया गया था।

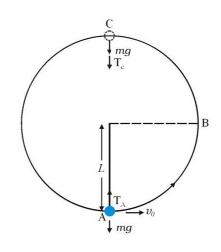
इसके अतिरिक्त

$$E_{\rm H}$$
 = $E_{\rm h}$
जो इंगित करता है कि $v_{\rm h}^2$ = $2g(H-h)$ (6.11d)

उपरोक्त परिणाम, शुद्धगतिको का एक सुविदित परिणाम है।

H ऊँचाई पर, पिण्ड की ऊर्जा केवल स्थितिज ऊर्जा है। यह h ऊँचाई पर आंशिक रूप से गतिज ऊर्जा में रूपांतरित हो जाती है तथा भूमि तल पर पूर्णरूपेण गतिज ऊर्जा में रूपांतरित हो जाती है। इस प्रकार उपरोक्त उदाहरण, यांत्रिक ऊर्जा के संरक्षण के सिद्धांत को स्पष्ट करता है।

उदाहरण 6.7 *m* द्रव्यमान का एक गोलक *L* लंबाई की हलकी डोरी से लटका हुआ है। इसके निम्नतम बिंदु A पर क्षैतिज वेग v_0 इस प्रकार लगाया जाता है कि यह ऊर्ध्वाधर तल में अर्धवृत्ताकार प्रक्षेप्य पथ को इस प्रकार तय करता है कि डोरी केवल उच्चतम बिंदु C पर ढीली होती है जैसा कि चित्र 6.6 में दिखाया गया है। निम्न राशियों के लिए व्यंजक प्राप्त कीजिए : (*a*) v_0 , (*b*) बिंदुओं B तथा C पर गोलक की चाल, तथा (*c*) बिंदु B तथा C पर गतिज ऊर्जाओं का अनुपात (K_B/K_0)। गोलक के बिंदु C पर पहुंचने के बाद पथ की प्रकृति पर टिप्पणी कीजिए ।



भौतिकी

चित्र 6.6

हल (a) यहाँ गोलक पर लगने वाले दो बाह्य बल हैं-गुरुत्व बल और डोरी में तनाव (T)। बाद वाला बल (तनाव) कोई कार्य नहीं करता है क्योंकि गोलक का विस्थापन हमेशा डोरी के लंबवत् है। अत: गोलक की स्थितिज ऊर्जा केवल गुरुत्वाकर्षण बल से संबंधित है। निकाय की संपूर्ण यांत्रिक ऊर्जा E अचर है। हम निकाय की स्थितिज ऊर्जा निम्नतम बिंदु A पर शून्य ले लेते हैं। अत: बिंदु A पर

$$E = \frac{1}{2}mv_0^2$$
(6.12)

 $T_A - mg = \frac{mv_0^2}{L}$ [न्यूटन के गति के द्वितीय नियमानुसार]

यहाँ $T_{\rm A}$, बिंदु A पर डोरी का तनाव है। उच्चतम बिंदु C पर डोरी ढोली हो जाती है; अत: यहाँ बिंदु C पर डोरी का तनाव $T_{\rm C} = 0$ । अत: बिंदु C पर हमें प्राप्त होता है

$$E = \frac{1}{2}mv_c^2 + 2mgL \qquad (6.13)$$

$$mg = \frac{mv_c^2}{L}$$
 [न्यूटन के द्वितीय नियमानुसार] (6.14)

जहाँ v_c बिंदु C पर गोलक की चाल है। समीकरण (6.13) व (6.14) से प्राप्त होता है

$$E = \frac{5}{2}mgI$$

कार्य, ऊर्जा और शक्ति

इसे बिंदु A पर ऊर्जा से समीकृत करने पर

$$\frac{5}{2}mgL = \frac{m}{2}v_0^2$$

अथवा $v_o = \sqrt{5gL}$

(b) समीकरण (6.14) से यह स्पष्ट है कि

$$v_C = \sqrt{gL}$$

अत: बिंदु B पर ऊर्जा है

$$E = \frac{1}{2}mv_B^2 + mgL$$

इसे बिंदु A पर ऊर्जा के व्यंजक के बराबर रखने पर और (a) के परिणाम $v_0^2 = 5gL$ प्रयोग में लाने पर हमें प्राप्त होता है।

$$\frac{1}{2}mw_{\rm B}^2 + mgL = \frac{1}{2}mv_0^2$$
$$= \frac{5}{2}m g L$$

 $\therefore v_B = \sqrt{3gL}$

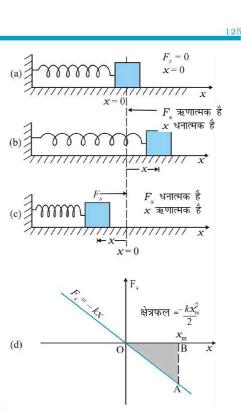
(c) बिंदु B व C पर गतिज ऊर्जाओं का अनुपात

$$\frac{K_B}{K_C} = \frac{\frac{1}{2}mv_B^2}{\frac{1}{2}mv_C^2} = \frac{3}{1}$$

बिंदु C पर डोरी ढीली हो जाती है और गोलक का वेग बाईं ओर को एवं क्षैतिज हो जाता है। यदि इस क्षण पर डोरी को काट दिया जाए तो गोलक एक क्षैतिज प्रक्षेप की भांति प्रक्षेप्य गति ठीक उसी प्रकार दर्शाएगा जैसा कि खड़ी चट्टान से क्षैतिज दिशा में किसी पत्थर को फेंकने पर होता है। अन्यथा गोलक लगातार अपने वृत्ताकार पथ पर गति करता रहेगा और परिक्रमण को पूर्ण करेगा।

6.9 किसी स्प्रिंग की स्थितिज ऊर्जा

कोई सिंग-बल एक परिवर्ती-बल का उदाहरण है जो संरक्षी होता है । चित्र 6.7 स्प्रिंग से संलग्न किसी गुटके को दर्शाता है जो किसी चिकने क्षैतिज पृष्ठ पर विरामावस्था में है। स्प्रिंग का दूसरा सिरा किसी दृढ़ दीवार से जुड़ा है। स्प्रिंग हलका है और द्रव्यमान-रहित माना जा सकता है। किसी आदर्श स्प्रिंग में, स्प्रिंग-बल F_s , गुटके का अपनी साम्यावस्था स्थिति से विस्थापन x के समानुपाती होता है। गुटके का साम्यावस्था से विस्थापन धनात्मक (चित्र 6.7b) या ऋणात्मक (चित्र 6.7c) हो सकता है। स्प्रिंग के लिए बल का नियम, हुक का नियम कहलाता है और गणितीय रूप में इस प्रकार व्यक्त किया जा सकता है :



चित्र 6.7 किसी स्प्रिंग के मुक्त सिरे से जुड़े हुए गुटके पर स्प्रिंग-बल का निदर्शन

- (a) जब माध्य स्थिति से विस्थापन x शून्य है तो स्प्रिंग बल Fू भी शून्य है ।
- (b) खिंचे हुए सिरंग के लिए x > 0 और $F_s < 0$
- (c) संपीडित स्प्रिंग के लिए x < 0 और $F_s > 0$
- (d) F_g तथा x के बीच खींचा गया आलेख। छार्याकित त्रिभुज का क्षेत्रफल स्प्रिंग-बल द्वारा किए गए कार्य को निरूपित करता है। F_g और x के विपरीत चिह्नों के कारण, किया गया कार्य ऋणात्मक है,

$$W_s = -kx_m^2 / 2$$

 $F_s = -kx$

जहाँ नियतांक k एक स्प्रिंग नियतांक है जिसका मात्रक N m⁻¹ है। यदि k का मान बहुत अधिक है, तब स्प्रिंग को दृढ़ कहा जाता है। यदि k का मान कम है, तब इसे नर्म (मृदु) कहा जाता है।

मान लीजिए कि हम गुटके को बाहर की तरफ, जैसा कि चित्र 6.7(b) में दिखाया गया है, धीमी अचर चाल से खींचते हैं । यदि स्प्रिंग का खिंचाव x,, है तो स्प्रिंग-बल द्वारा किया कार्य

126

$$W_{s} = \int_{0}^{x_{m}} F_{s} \, \mathrm{d}x = -\int_{0}^{x_{m}} kx \, \mathrm{d}x$$
$$= -\frac{k \, x_{m}^{2}}{2} \tag{6.15}$$

इस व्यंजक को हम चित्र 6.7(d) में दिखाए गए त्रिभुज के क्षेत्रफल से भी प्राप्त कर सकते हैं। ध्यान दीजिए कि बाह्य खिंचाव बल द्वारा किया गया कार्य धनात्मक है।

$$W = + \frac{k x_m^2}{2}$$
 (6.16)

यदि स्प्रिंग का विस्थापन x_c (<0) से संपीडित किया जाता है तब भी उपरोक्त व्यंजक सत्य है। स्प्रिंग-बल $W_s = -kx_c^2/2$ कार्य करता है जबकि बाह्य बल $W = -kx_c^2/2$ कार्य करता है।

यदि गुटके को इसके आरोभक विस्थापन x_i से अंतिम विस्थापन x_j तक विस्थापित किया जाता है तो स्प्रिंग-बल द्वारा किया गया कार्य

$$W_s = -\int_{x_f}^{x_f} k x \, dx \qquad = \frac{k x_i^2}{2} - \frac{k x_f^2}{2} \qquad (6.17)$$

अत: स्प्रिंग–बल द्वारा किया गया कार्य केवल सिरे के बिंदुओं पर निर्भर करता है। विशेष रूप से जब गुटके को स्थिति x, से खीचा गया हो और वापस x, स्थिति तक आने दिया गया हो तो

$$W_{s} = -\int_{x_{i}}^{x_{i}} k x \, dx \qquad = \frac{k x_{i}^{2}}{2} - \frac{k x_{i}^{2}}{2} = 0 \qquad (6.18)$$

अत: स्प्रिंग बल द्वारा किसी चक्रीय प्रक्रम में किया गया कार्य शून्य होता है। हमने यहां स्पष्ट कर दिया है कि (i) स्प्रिंग बल केवल स्थिति पर निर्भर करता है जैसा कि हुक द्वारा पहले कहा गया है ($F_s = -kx$); (ii) यह बल कार्य करता है जो किसी पिण्ड की आरोंभेक एवं ॲतिम स्थितियों पर निर्भर करता है; उदाहरणार्थ, समीकरण (6.17) । अत: स्प्रिंग बल एक **संरक्षी बल** है।

जब गुटका साम्यावस्था में है अर्थात् माध्य स्थिति से उसका विस्थापन शून्य है तब स्प्रिंग की स्थितिज ऊर्जा V(x) को हम शून्य मानते हैं। किसी खिंचाव (या संपीडन) x के लिए उपरोक्त विश्लेषण सुझाता है कि

$$V(x) = \frac{1}{2}kx^2$$
 (6.19)

इसे सुविधापूर्वक सत्यापित किया जा सकता है कि –dV/dx=–kx जो कि स्प्रिंग बल है। जब m द्रव्यमान के गुटके को चित्र 6.7 के अनुसार x_m तक खींचा जाता है और फिर विरामावस्था से छोड़ा जाता है, तब इसकी समूची यॉत्रिक ऊर्जा स्वेच्छा से चुनी गई किसी भी स्थिति x पर निम्नलिखित रूप में दी जाएगी, जहाँ x का मान $-x_m$ से $+x_m$ के बीच है:

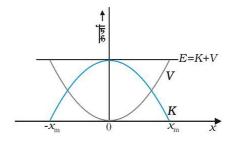
$$\frac{1}{2}kx_m^2 = \frac{1}{2}kx^2 + \frac{1}{2}mv^2$$

जहाँ हमने यांत्रिक ऊर्जा के संरक्षण नियम का उपयोग किया है । इसके अनुसार गुटके की चाल v_n और गतिज ऊर्जा साम्यावस्था x = 0 पर अधिकतम होगी, अर्थात्

$$\frac{1}{2}m v_m^2 = \frac{1}{2}k x_m^2$$
$$v_m = \sqrt{\frac{k}{m}} x_m$$

या,

ध्यान दीजिए कि k/m की विमा [T⁻²] है और यह समीकरण विमीय रूप से सही है। यहाँ निकाय की गतिज ऊर्जा, स्थितिज ऊर्जा में, और स्थितिज ऊर्जा, गतिज ऊर्जा में परिवर्तित हो जाती है, तथापि कुल यांत्रिक ऊर्जा नियत रहती है। चित्र 6.8 में इसका ग्राफीय निरूपण किया गया है।



चित्र 6.8 किसी स्प्रिंग से जुड़े हुए गुटके की स्थितिज ऊर्जा V और गतिज ऊर्जा K के परवलयिक आलेख जो हुक के नियम का पालन करते हैं। ये एक-दूसरे के पूरक हैं अर्थात् इनमें जब एक घटता है तो दूसरा बढ़ता है, परंतु कुल यांत्रिक ऊर्जा E = K + V हमेशा अचर रहती है।

उदाहरण 6.8 कार दुर्घटना को दिखाने के लिए (अनुकार) मोटरकार निर्माता विभिन्न स्प्रिंग नियतांकों के स्प्रिंगों का फ्रेम चढ़ाकर चलती हुई कारों के संघट्ट का अध्ययन करते हैं। मान लीजिए किसी प्रतीकात्मक अनुरूपण में कोई 1000kg द्रव्यमान की कार एक चिकनी सड़क पर 18 km/h की चाल से चलते हुए, क्षैतिज फ्रेम पर चढ़ाए गए स्प्रिंग से संघट्ट करती है जिसका स्प्रिंग नियतांक 6.25 × 10³ N m⁻¹ है। स्प्रिंग का अधिकतम संपीडन क्या होगा?

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

कार्य, ऊर्जा और शक्ति

हल कार की गतिज ऊर्जा अधिकतम संपीडन पर संपूर्ण रूप से स्प्रिंग की स्थितिज ऊर्जा में परिवर्तित हो जाती है। गतिमान कार की गतिज ऊर्जा :

$$K = \frac{1}{2} m v^{2}$$

= $\frac{1}{2} \times 10^{3} \times 5 \times 5$
K = 1.25 × 10⁴ J

जहाँ कार की चाल 18 km h^{-1} को इसके SI मान 5 m s^{-1} में परिवर्तित कर दिया गया है । [**यहाँ यह ध्यान रखने योग्य है** कि **36 km h}{-1} = 10 m s}{-1}]** । यांत्रिक ऊर्जा-संरक्षण नियम के अनुसार अधिकतम संपीडन x_m पर स्प्रिंग की स्थितिज ऊर्जा (V), गतिशील कार की गतिज ऊर्जा (K) के बराबर होती है।

अत: $V = \frac{1}{2}k x_m^2$ = $1.25 \times 10^4 \text{J}$

हल करने पर हम प्राप्त करते हैं कि $x_m = 2.00 \text{ m}$

ध्यान दें कि यहाँ इस स्थिति को हमने आदर्श रूप में प्रस्तुत किया है। यहाँ स्प्रिंग को द्रव्यमानरहित माना है और सड़क का घर्षण नगण्य लिया है।

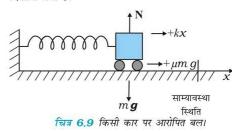
हम संरक्षी बलों पर कुछ टिप्पणी करते हुए इस अनुभाग का समापन करते हैं :

- (i) उपरोक्त विवेचना में समय के विषय में कोई सूचना नहीं है। इस उदाहरण में हम संपीडन का परिकलन कर सकते हैं लेकिन उस समय अंतराल का परिकलन नहीं कर सकते जिसमें यह संपीडन हुआ है। अत: कालिक सूचना प्राप्त करने के लिए, इस निकाय के लिए न्यूटन के द्वितीय नियम के हल की आवश्यकता है।
- (ii) सभी बल संरक्षी नहीं हैं। उदाहरणार्थ, घर्षण एक असंरक्षी बल है। इस स्थिति में, ऊर्जा-सरंक्षण नियम में किंचित परिवर्तन करना पडेगा। इसे उदाहरण 6.9 में स्पष्ट किया गया है।
- (iii) स्थितिज ऊर्जा का शून्य स्वेच्छा से लिया गया है जिसे सुविधानुसार निश्चित कर लिया जाता है। स्प्रिंग-बल के लिए, x = 0 पर हम V = 0 लेते हैं, अर्थात् बिना खिंचे स्प्रिंग की स्थितिज ऊर्जा शून्य थी। नियत गुरुत्वाकर्षण बल mg के लिए हमने पृथ्वी की सतह पर V=0 लिया था। अगले अध्याय में हम देखेंगे कि गुरुत्वाकर्षण के सार्वत्रिक नियमानुसार बल के लिए, गुरुत्वाकर्षण स्रोत से अनन्त दूरी पर शून्य सर्वोत्तम रूप से परिभाषित होती है तथापि, किसी विवेचना में स्थितिज

ऊर्जा के लिए एक बार शून्य की स्थिति निश्चित करने के पश्चात्, शुरू से अंत तक विवेचना में उसी नियम का पालन करना चाहिए।

 उदाहरण 6.9 उदाहरण 6.8 में घर्षण गुणांक μ का मान
 0.5 लेकर कमानी के अधिकतम संपीडन का परिकलन कीजिए।

हल: सिप्रंग बल और घर्षण बल, दोनों ही संपीडन का विरोध करने में संयुक्त रूप से कार्य करते हैं, जैसा कि चित्र 6.9 में दिखाया गया है।



यहाँ हम यांत्रिक ऊर्जा-संरक्षण के सिद्धांत के बजाय कार्य-ऊर्जा प्रमेय का प्रयोग करते हैं।

गतिज ऊर्जा में परिवर्तन है :

$$\Delta K = K_f - K_i = 0 - \frac{1}{2}m v^2$$

कुल बल द्वारा किया गया कार्य :

$$W = -\frac{1}{2} k x_m^2 - \mu m g x_m$$

 ΔK और W को समीकृत करने पर हम प्राप्त करते हैं

$$\frac{1}{2}mv^{2} = \frac{1}{2}kx_{m}^{2} + \mu m g x_{m}$$

 यहाँ μ mg = 0.5 × 10³ × 10 = 5 × 10³ N (g = 10 m s⁻²

 लेने पर)
 । उपरोक्त समीकरण को व्यवस्थित करने पर हमें अज्ञात

 x_m के लिए निम्न द्विघातीय समीकरण प्राप्त होती है :

$$k x_m^2 + 2\mu m g x_m - m v^2 = 0$$
$$x_m = \frac{-\mu m g + \left[\mu^2 m^2 g^2 + m k v^2\right]^{1/2}}{1 + 1}$$

जहाँ हमने x_m धनात्मक होने के कारण इसका धनात्मक वर्गमूल ले लिया है। आंकिक मानों को समीकरण में प्रतिस्थापित करने पर हम प्राप्त करते हैं

$$x_m = 1.35 \,\mathrm{m}$$

जो आशानुसार उदाहरण 6.8 में प्राप्त परिणाम से कम है। <

करना चाहिए। उदाहरण 6.9 उदाहरण 6.8 में घर्षण गु 0.5 लेकर कमानी के अधिकतम ज्यंगि

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

127

128

यदि मान लें कि पिंड पर लगने वाले दोनों बलों में एक संरक्षी बल F_c और दूसरा असंरक्षी बल F_{nc} है तो यांत्रिक ऊर्जा–संरक्षण के सूत्र में किंचित् परिवर्तन करना पड़ेगा। कार्य-ऊर्जा प्रमेय से :

जहाँ E कुल यांत्रिक ऊर्जा है। समस्त पथ पर यह निम्न रूप ले लेती है

$$E_f - E_i = W_{nc}$$

जहाँ W_{nc} असंरक्षी बल द्वारा किसी पथ पर किया गया कुल कार्य है। ध्यान दीजिए कि W_{nc} i से f तक एक विशेष पथ पर निर्भर करता है जैसा कि संरक्षी बल में नहीं है।

6.10 ऊर्जा के विभिन्न रूप : ऊर्जा-संरक्षण का नियम

पिछले अनुभाग में हमने यांत्रिक ऊर्जा की विवेचना की और यह पाया कि इसे दो भिन्न श्रेणियों में विभाजित किया जा सकता है। पहली गति पर आधारित है अर्थात् गतिज ऊर्जा, और दूसरी संरूपण अथवा स्थिति पर आधारित अर्थात् स्थितिज ऊर्जा। ऊर्जा बहुत से रूपों में प्राप्त होती है जिनको एक रूप से दूसरे रूप में कई विधियों द्वारा रूपान्तरित किया जाता है जो प्राय: हमें भी कभी-कभी स्पष्ट नहीं होते।

6.10.1 जण्मा

हम पहले ही देख चके हैं कि घर्षण बल संरक्षी बल नहीं है। लेकिन कार्य, घर्षण बल से संबंधित है (उदाहरण 6.5)। कोई m द्रव्यमान का गुटका रूक्ष क्षेतिज पृष्ठ पर $v_{
m o}$ चाल से फिसलता हुआ x_0 दूरी चलकर रुक जाता है। x_0 पर गतिज घर्षण बल fद्वारा किया गया कार्य -f x0 है। कार्य-ऊर्जा प्रमेय से $\frac{1}{2}mv_0^2 = f x_0$ प्राप्त होता है। यदि हम अपने विषय-क्षेत्र को याँत्रिकी तक ही सीमित रखें तो हम कहेंगे कि गुटके की गतिज ऊर्जा, घर्षण बल के कारण क्षयित हो गई है। मेज और गुटके का परीक्षण करने पर हमें पता चलेगा कि इनका ताप मामूली-सा बढ गया है। घर्षण बल द्वारा किया गया कार्य क्षयित नहीं हुआ है अपितु ऊष्मीय ऊर्जा के रूप में मेज और गुटके को स्थानान्तरित हो गया है जो गुटके और मेज की आंतरिक ऊर्जा को बढ़ा देता है। शीतकाल में हम अपनी हथेलियों को आपस में जोर से रगड़कर ऊष्मा उत्पन्न करते हैं। हम बाद में देखेंगे कि आंतरिक ऊर्जा प्राय: अणुओं की निरंतर यादूच्छिक गति से संबंधित है । ऊष्मीय ऊर्जा के स्थानान्तरण की परिमाणात्मक धारणा इस लक्षण से प्राप्त की जा सकती है कि 1 kg जल 10° C ठंडा होने पर 42000 J ऊर्जा मुक्त करता है।

6.10.2 रासायनिक ऊर्जा

मानव जाति ने महानतम् तकनीकी सफलता प्राप्त की जब यह पता लगा कि अग्नि को कैसे प्रज्वलित और नियंत्रित किया जाता है। हमने दो फिलन्ट पत्थरों को आपस में रगड़ना (यांत्रिक ऊर्जा), उन्हें गर्म होने देना और पत्तियों के ढेर को सुलगाना (रासायनिक ऊर्जा) सीखा जिसके कारण हम सतत् ऊष्मा प्राप्त कर पाए । माचिस की एक तीली जब विशेष रूप से तैयार की गई रासायनिक सतह पर रगड़ी जाती है तो एक चमकीली ज्वाला के रूप में प्रज्वलित होती है। जब सुलगाई गई माचिस की तीली पटाखे में लगाई जाती है तो उसके परिणामस्वरूप ध्वनि एवं प्रकाश ऊर्जाओं का भव्य प्रदर्शन होता है।

रासायनिक ऊर्जा, रासायनिक अभिक्रिया में भाग लेने वाले अणुओं की भिन्न-भिन्न बंधन ऊर्जाओं के कारण उत्पन्न होती है। एक स्थिर रासायनिक यौगिक की ऊर्जा इसके पृथक-पृथक अंशों की अपेक्षा कम होती है। रासायनिक अभिक्रिया मुख्यत: परमाणुओं की पुन: व्यवस्था है। यदि अभिकारकों की कुल ऊर्जा, उत्पादों की ऊर्जा से अधिक है तो ऊष्मा मुक्त होती है अर्थात् अभिक्रिया ऊष्माक्षेपी होती है। यदि इसके विपरीत सत्य है तो ऊष्मा अवशोषित होगी अर्थात् अभिक्रिया ऊष्माशोषी होगी। कोयले में कार्बन होता है और इसके 1 kg के दहन से 3 × 10⁷ J ऊर्जा मुक्त होती है।

रासायनिक ऊर्जा उन बलों से संबंधित होती है जो पदार्थों को स्थायित्व प्रदान करते है। ये बल परमाणुओं को अणुओं में और अणुओं को पॉलीमेरिक शृंखला इत्यादि में बाँध देते हैं। कोयला, कुकिंग गैस, लकड़ी और पैट्रोलियम के दहन से उत्पन्न रासायनिक ऊर्जा हमारे दैनिक अस्तित्व के लिए अनिवार्य है।

6.10.3 विद्युत-ऊर्जा

विद्युत थारा के प्रवाह के कारण विद्युत बल्ब उद्दीप्त होते हैं, पंखे घूमते हैं और घंटियां बजती हैं। आवेशों के आकर्षण– प्रतिकर्षण संबंधी नियमों और विद्युत धारा के विषय में हम बाद में सीखेंगे। ऊर्जा विद्युत धारा से भी संबद्ध है। एक भारतीय शहरी परिवार औसतन 200 J/s ऊर्जा का उपभोग करता है।

6.10.4 द्रव्यमान-ऊर्जा तुल्यता

उन्नीसवीं शताब्दी के अंत तक भौतिक विज्ञानी का विश्वास था कि प्रत्येक भौतिक एवं रासायनिक प्रक्रम में, विलगित निकाय का द्रव्यमान संरक्षित रहता है। द्रव्य अपनी प्रावस्था परिवर्तित कर सकता है। उदाहरणार्थ, हिमानी बर्फ पिघलकर एक प्रवाही नदी के रूप में बह सकती है लेकिन द्रव्य न तो उत्पन्न किया जा सकता है और न ही नष्ट। तथापि अल्बर्ट आइंस्टाइन (1879–1955) ने प्रदर्शित किया कि द्रव्यमान और ऊर्जा एक-दूसरे के तुल्य होते हैं और निम्नलिखित समीकरण द्वारा संबंधित होते हैं :

 $E = m c^2$

(6.20)

भौतिकी

कार्य, ऊर्जा और शक्ति

जहां c, निर्वात में प्रकाश की चाल है जो लगभग 3 × 10⁸ m s⁻¹ के बराबर है। अत: मात्र एक किलोग्राम द्रव्य के ऊर्जा में परिवर्तन से संबंधित एक आश्चर्यचकित कर देने वाली ऊर्जा की मात्रा है

E = 1 × (3 × 10⁸)² J = 9 × 10¹⁶ J यह एक बहुत बड़े पैमाने पर विद्युत उत्पन्न करने वाले बिजली घर के वार्षिक उत्पादन (3000 MW) के तुल्य है।

6.10.5 नाभिकीय ऊर्जा

एक ओर जहाँ मानव जाति द्वारा निर्मित अत्यन्त विनाशकारी नाभिकीय आयुध, विखंडन एवं संलयन बम उपरोक्त तुल्यता [समीकरण (6.20)] संबंध की अभिव्यक्ति है, वहीं दूसरी ओर सूर्य द्वारा उत्पादित जीवन–पोषण करने वाली ऊर्जा की व्याख्या भी उपरोक्त समीकरण पर ही आधारित है। इसमें हाइड्रोजन के चार हलके नाभिकों के संलयन द्वारा एक हीलियम नाभिक बनता है जिसका द्रव्यमान हाइड्रोजन के चारों नाभिकों के कुल द्रव्यमानों से कम होता है। यह द्रव्यमान–अंतर Δm , जिसे द्रव्यमान क्षति कहते हैं, ऊर्जा (Δm) c^2 का ग्रोत है। विखंडन में एक भारी अस्थायी नाभिक, जैसे यूरेनियम ($\frac{29}{92}$ U), एक न्यूट्रॉन की बमबारी द्वारा हलके नाभिकों में विभक्त हो जाता है। इस प्रक्रम में भी अंतिम द्रव्यमान, आरंभिक द्रव्यमान से कम होता है और यह द्रव्यमान–क्षति ऊर्जा में रूपांतरित हो जाती है। इस ऊर्जा का उपयोग नियंत्रित नाभिकीय विखंडन अभिक्रिया पर आधारित नाभिकीय शक्ति संयंत्रों द्वारा विद्युत ऊर्जा उपलब्ध कराने में किया जाता है। वहीं दूसरी ओर, इसे अनियंत्रित नाभिकीय विखंडन अभिक्रिया पर आधारित विनाशकारी नाभिकीय आयुधों के निर्माण में भी प्रयोग किया जा सकता है । सही अर्थ में किसी रासायनिक अभिक्रिया में मुक्त ऊर्जा ΔE को द्रव्यमान-क्षति $\Delta m = \Delta E/c^2$ से भी संबद्ध किया जा सकता है । तथापि, किसी रासायनिक अभिक्रिया में द्रव्यमान-क्षति, नाभिकीय अभिक्रिया में होने वाली द्रव्यमान-क्षति से काफी कम होती है । सारणी 6.3 में भिन्न-भिन्न घटनाओं और परिघटनाओं से संबद्ध कुल ऊर्जाओं को सूचीबद्ध किया गया है।

उदाहरण 6.10 सारणी 6.1 से 6.3 तक का परीक्षण कीजिए और बताइए (a) डी.एन.ए, के एक आबंध को तोड़ने के लिए आवश्यक ऊर्जा (इलोक्ट्रॉन-वोल्ट में); (b) वायु के एक अणु की गतिज ऊर्जा (10-²¹J) इलोक्ट्रॉन-वोल्ट में (c) किसी वयस्क मानव का दैनिक आहार (किलो कैलोरी में)।

सारणी 6.3 विभिन्न परिघटनाओं से संबद्ध सन्निकट ऊर्जा

वर्णन	ऊर्जा (J)
बिग-बेंग से निर्मुक्त ऊर्जा	1068
आकाशगंगा द्वारा अपने जीवनकाल में उत्सर्जित रेडियो ऊर्जा	1055
आकाशगंगा की घूर्णन ऊर्जा	1052
सुपरनोवा विस्फोटन में निर्मुक्त ऊर्जा	1044
महासागर की हाइड्रोजन के संलयन में निर्मुक्त ऊर्जा	1034
पृथ्वी की घूर्णन ऊर्जा	1029
पृथ्वी पर आपतित वार्षिक सौर ऊर्जा	5×10 ²⁴
पृथ्वी के पृष्ठ के निकट वार्षिक पवन ऊर्जा क्षय	1022
मानव द्वारा विश्व में प्रयोग की गई वार्षिक ऊर्जा	3 ×10 ²⁰
ज्वार-भाटा द्वारा वार्षिक ऊर्जा क्षय	1020
15 मेगाटन संलयन बम द्वारा निर्मुक्त ऊर्जा	1017
किसी बड़े विद्युत् उत्पादक संयन्त्र की निर्गत ऊर्जा	1016
तड़ित झंझा की ऊर्जा	1015
1000 kg कोयले के दहन से निर्मुक्त ऊर्जा	3 × 10 ¹⁰
किसी बड़े जेट विमान की गतिज ऊर्जा	109
1 लिटर गैसोलिन के दहन से निर्मुक्त ऊर्जा	3 × 107
किसी वयस्क मानव की दैनिक खाद्य ग्रहण क्षमता	107
मानव-हृदय द्वारा प्रति स्पंदन किया गया कार्य	0.5
किसी पुस्तक के पृष्ठ को पलटने में किया गया कार्य	10-3
पिस्सु का फुदकना (फ्ली हॉप)	10-7
किसौ न्यूरान (तंत्रि कोशिका) विसर्जन में आवश्यक ऊर्जा	10-10
किसी नाभिक में प्रोटॉन की विशिष्ट ऊर्जा	10-13
किसी परमाणु में इलेक्ट्रॉन की विशिष्ट ऊर्जा	10-18
डी.एन.ए. के एक आबंध को तोड़ने के लिए आवश्यक ऊर्जा	10-20

129

130

हल (a) डी.एन.ए. के एक आबंध को तोड़ने के लिए आवश्यक ऊर्जा है :

$$\frac{10^{-20} \text{J}}{1.6 \times 10^{-19} \text{J/eV}} \simeq 0.06 \text{eV}$$

ध्यान दीजिए 0.1eV=100meV(100 मिलि इलेक्ट्रॉन-वोल्ट) (b) वायु के अणु की गतिज ऊर्जा है :

$$\frac{10^{-21} \text{J}}{1.6 \times 10^{-19} \text{J/eV}} \simeq 0.0062 \text{eV}$$

यह 6.2 meV के सदृश है।

(c) वयस्क मानव की औसत दैनिक भोजन की खपत है :

$$\frac{10^7 \text{J}}{4.2 \times 10^3 \text{ J/kcal}} = \simeq 2400 \text{ kcal}$$

यहाँ हम समाचार-पत्रों और पत्रिकाओं की सामान्य भ्रांति की ओर ध्यान दिलाते हैं। ये भोजन की मात्रा का कैलोरी में उल्लेख करते हैं और हमें 2400 कैलोरी से कम खुराक लेने का सुझाव देते हैं। जो उन्हें कहना चाहिए वह किलो कैलोरी (kcal) है, न कि कैलोरी। 2400 कैलोरी प्रतिदिन उपभोग करने वाला व्यक्ति शीघ्र भूखों मर जाएगा! 1 भोजन कैलोरी सामान्यत: 1 किलो-कैलोरी ही है।

6.10.6 ऊर्जा-संरक्षण का सिद्धांत

हमने यह देखा है कि किसी भी निकाय की कुल यांत्रिक ऊर्जा संरक्षित रहती है यदि इस पर कार्य करने वाले बल संरक्षी हैं। यदि कार्यरत कुछ बल असंरक्षी हैं तो यांत्रिक ऊर्जा का कुछ अंश दूसरे रूपों; जैसे–ऊष्मा, प्रकाश और ध्वनि ऊर्जाओं में रूपान्तरित हो जाता है। तथापि ऊर्जा के सभी रूपों का ध्यान रखने पर हम पाते हैं कि विलगित निकाय की कुल ऊर्जा परिवर्तित नहीं होती। ऊर्जा एक रूप से दूसरे रूप में रूपांतरित हो सकती है परंतु किसी विलगित निकाय की कुल ऊर्जा नियत रहती है। ऊर्जा न तो उत्पन्न की जा सकती है और न ही नप्ट।

चूंकि संपूर्ण विश्व को एक विलगित निकाय के रूप में देखा जा सकता है अत: विश्व की कुल ऊर्जा अचर है। यदि विश्व के एक हिस्से में ऊर्जा की क्षति होती है तो दूसरे हिस्से में समान मात्रा में ऊर्जा वृद्धि होनी चाहिए।

ऊर्जा-संरक्षण सिद्धांत को सिद्ध नहीं किया जा सकता है। तथापि, इस सिद्धांत के उल्लंघन की कोई स्थिति सामने नहीं आई है। संरक्षण की अभिधारणा और विभिन्न रूपों में ऊर्जा का रूपांतरण भौतिकी, रसायन विज्ञान और जीवन विज्ञान आदि, विज्ञान की विभिन्न शाखाओं को आपस में संबद्ध कर देती है। यह वैज्ञानिक खोजों में एकीकरण और स्थायित्व के तत्व को प्रदान करता है। अभियांत्रिकी (इंजीनियरी) की दृष्टि से सभी इलेक्ट्रॉनिक, संप्रेषण और यांत्रिकी आधारित यंत्र, ऊर्जा-रूपांतरण के किसी न किसी रूप पर निर्भर करते हैं।

6.11 शक्ति

बहुधा केवल यह जानना ही पर्याप्त नहीं है कि किसी पिंड पर कितना कार्य किया गया अपितु यह जानना भी आवश्यक है कि यह कार्य किस दर से किया गया है। हम कहते हैं कि व्यक्ति शारीरिक रूप से स्वस्थ है यदि वह केवल किसी भवन के चार तल तक चढ़ ही नहीं जाता है अपितु वह इन पर तेजी से चढ़ जाता है । अत: **शक्ति** को उस समय-दर से परिभाषित करते हैं जिससे कार्य किया गया या ऊर्जा स्थानांतरित हुई। किसी बल की औसत शक्ति उस बल द्वारा किए गए कार्य W और उसमें लगे समय t के अनुपात से परिभाषित करते हैं। अत:

$$P_{av} = \frac{W}{t}$$

तात्क्षणिक शक्ति को औसत शक्ति के सीमान्त मान के रूप में परिभाषित करते हैं जबकि समय शून्य की ओर अग्रसर हो रहा होता है, अर्थात्

$$P = \frac{\mathrm{d}W}{\mathrm{d}t} \tag{6.21}$$

(6.22)

जहाँ विस्थापन dr में बल F द्वारा किया गया कार्य dW=F.dr होता है। अत: तात्क्षणिक शक्ति को निम्नलिखित प्रकार से भी व्यक्त कर सकते हैं :

$$P = \mathbf{F} \cdot \frac{\mathrm{d}\boldsymbol{r}}{\mathrm{d}t}$$
$$= \mathbf{F} \cdot \mathbf{y}$$

जहाँ v तात्क्षणिक वेग है जबकि बल F है।

कार्य और ऊर्जा की भांति शक्ति भी एक अदिश राशि है। इसका SI मात्रक वाट (W) और विमा [ML²T⁻³] है। 1W का मान 1J s⁻¹ के बराबर होता है। अठारहवीं शताब्दी में भाप इंजन के प्रवर्तकों में से एक प्रवर्तक जेम्स वॉट के नाम पर शक्ति का मात्रक वाट (W) रखा गया है।

शक्ति का बहुत पुराना मात्रक अश्व शक्ति है।

यह मात्रक आज भी कार, मोटरबाईक इत्यादि की निर्गत क्षमता को व्यक्त करने के लिए प्रयुक्त होता है।

जब हम विद्युत उपकरण; जैसे–विद्युत बल्ब, हीटर और प्रशीतक आदि खरीदते हैं तो हमें मात्रक वाट से व्यवहार करना होता है । एक 100 वाट का बल्ब 10 घंटे में एक किलोवाट–घंटा विद्युत ऊर्जा की खपत करता है।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

कार्य, ऊर्जा और शक्ति

अर्थात

100 (वाट) × 10 (घंटा)

=1000 वाट-घंटा = 1 किलोवाट घंटा (k Wh)

 $= 10^{3}$ (W) × 3600 (s)

 $= 3.6 \times 10^{6} \text{ J}$

विद्युत-ऊर्जा की खपत के लिए मूल्य, मात्रक kW h में चुकाया जाता है जिसे साधारणतया 'यूनिट' के नाम से पुकारते हैं। ध्यान दें कि kWh ऊर्जा का मात्रक है, न कि शक्ति का।

उदाहरण 6.11 कोई लिफ्ट जिसका कुल द्रव्यमान (लिफ्ट + यात्रियों का) 1800 kg है, ऊपर की ओर 2 m s⁻¹ की अचर चाल से गतिमान है। 4000 N का घर्षण बल इसकी गति का विरोध करता है। लिफ्ट को मोटर द्वारा प्रदत्त न्यूनतम शक्ति का आकलन वाट और अश्व शक्ति में कीजिए।

हल लिफ्ट पर लगने वाला अधोमुखी बल

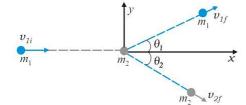
 $F = mg + F_j = (1800 \times 10) + 4000 = 22000 \text{ N}$ इस बल को संतुलित करने के लिए मोटर द्वारा पर्याप्त शक्ति की आपूर्ति की जानी चाहिए।

अत: P = **F.v** = 22000 × 2 = 44000 W = 59 hp ◀

6.12 संघट्ट

भौतिकी में हम गति (स्थान में परिवर्तन) का अध्ययन करते हैं। साथ ही साथ हम ऐसी भौतिक राशियों की खोज करते हैं जो किसी भौतिक प्रक्रम में परिवर्तित नहीं होती हैं। ऊर्जा-संरक्षण एवं संवेग-संरक्षण के नियम इसके अच्छे उदाहरण हैं। इस अनुभाग में, हम इन नियमों का बहुधा सामने आने वाली परिघटनाओं, जिन्हें संघट्ट कहते हैं, में प्रयोग करेंगे। विभिन्न खेलों; जैसे-बिलियर्ड, मारबल या कैरम आदि में संघट्ट एक अनिवार्य घटक है। अब हम किन्हीं दो द्रव्यमानों का आदर्श रूप में प्रस्तुत संघट्ट का अध्ययन करेंगे।

मान लीजिए कि दो द्रव्यमान m_1 व m_2 हैं जिसमें कण m_1 चाल v_{ii} से गतिमान है जहाँ अधोलिखित 'i' आरोंभक चाल को निरूपित करता है। दूसरा द्रव्यमान m_2 स्थिर है। इस निर्देश फ्रेम का चयन करने में व्यापकता में कोई कमी नहीं आती। इस फ्रेम में द्रव्यमान m_1 , दूसरे द्रव्यमान m_2 से जो विरामावस्था में है, संघट्ट करता है जो चित्र 6.10 में चित्रित किया गया है ।



चित्र 6.10 किसी द्रव्यमान m, का अन्य स्थिर द्रव्यमान m, से संघट्ट।

संघट्ट के पश्चात् द्रव्यमान m_1 व m_2 विभिन्न दिशाओं में गति करते हैं। हम देखेंगे कि द्रव्यमानों, उनके वेगों और कोणों में निश्चित संबंध है।

6.12.1 प्रत्यास्थ एवं अप्रत्यास्थ संघट्ट

सभी संघट्टों में निकाय का कुल रेखीय संवेग नियत रहता है अर्थात् निकाय का आरंभिक संवेग उसके अंतिम संवेग के बराबर होता है। इसे निम्न प्रकार से सिद्ध किया जा सकता है। जब दो पिंड संघट्ट करते हैं तो संघट्ट समय ∆t में कार्यरत परस्पर आवेगी बल, उनके परस्पर संवेगों में परिवर्तन लाने का कारण होते हैं। अर्थात्

$$\Delta \mathbf{p}_1 = \mathbf{F}_{12} \Delta t$$
$$\Delta \mathbf{p}_2 = \mathbf{F}_{22} \Delta t$$

जहाँ \mathbf{F}_{12} दूसरे पिंड द्वारा पहले पिंड पर आरोपित बल है। इसी तरह \mathbf{F}_{21} पहले पिंड द्वारा दूसरे पिंड पर आरोपित बल है। न्यूटन के गति के तृतीय नियमानुसार $\mathbf{F}_{12} = -\mathbf{F}_{21}$ होता है । यह दर्शाता है कि

$$\mathbf{p}_1 + \Delta \mathbf{p}_2 = 0$$

Λ

यदि बल संघट्ट समय ∆t के दौरान जटिल रूप से परिवर्तित हो रहे हों तो भी उपरोक्त परिणाम सत्य हैं। चूर्कि न्यूटन का तृतीय नियम प्रत्येक क्षण पर सत्य है अत: पहले पिंड पर आरोपित कुल आवेग, दूसरे पिंड पर आरोपित आवेग के बराबर परंतु विपरीत दिशा में होगा।

दूसरी ओर निकाय की कुल गतिज ऊर्जा आवश्यक रूप से संरक्षित नहीं रहती है। संघट्ट के दौरान टक्कर और विकृति, ऊष्मा और ध्वनि उत्पन्न करते हैं। आरंभिक गतिज ऊर्जा का कुछ अंश ऊर्जा के दूसरे रूपों में रूपान्तरित हो जाता है। यदि उपरोक्त दोनों द्रव्यमानों को जोड़ने वाली 'स्प्रिंग' बिना किसी ऊर्जा-क्षति के अपनी मूल आकृति प्राप्त कर लेती है, जो पिंडों की आरंभिक गतिज ऊर्जा उनकी अंतिम गतिज ऊर्जा के बराबर होगी परंतु संघट्ट काल ∆t के दौरान अचर नहीं रहती। इस प्रकार के संघट्ट को **प्रत्यास्थ संघट्ट** कहते हैं। दूसरी ओर यदि विकृति दूर नहीं होती है और दोनों पिंड संघट्ट के पश्चात् आपस में सटे रहकर गति करें तो इस प्रकार के संघट्ट को पूर्णत: अप्रत्यास्थ संघट्ट कहते हैं। इसके अतिरिक्त मध्यवर्ती स्थिति आमतौर पर देखने को मिलती है जब विकृति आंशिक रूप से कम हो जाती है और प्रार्रीभक गतिज ऊर्जा की आंशिक रूप से क्षति हो जाती है। इसे समुचित रूप से अप्रत्यास्थ संघट्ट कहते हैं।

6.12.2 एकविमीय संघट्ट

सर्वप्रथम हम किसी पूर्णत: अप्रत्यास्थ संघट्ट की स्थिति का अध्ययन करते हैं। चित्र 6.10 में

$$\theta_1 = \theta_2 = 0$$

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

131

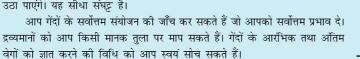
132

सीधे संघट पर एक प्रयोग

क्षैतिज पृष्ठ पर संघट्ट का प्रयोग करते समय हमें तीन कठिनाइयों का सामना करना पड़ता है। पहला, घर्षण के कारण वस्तुएँ एकसमान वेग से नहीं चलेंगी। दूसरा, यदि विभिन्न आमाप की दो वस्तुएँ मेज पर संघट्ट करती हैं तो उन्हें सीधे संघट्ट के लिए व्यवस्थित करना कठिन है जब तक कि उनके द्रव्यमान केन्द्र पृष्ठ से एक ही ऊँचाई पर न हों। तीसरा, संघट्ट से ठीक पहले तथा संघट्ट के ठीक बाद में दोनों वस्तुओं के वेग को मापना अत्यंत कठिन होगा।

इस प्रयोग को ऊर्ध्वाधर दिशा में करने से ये तीनों कठिनाइयाँ समाप्त हो जाती हैं। दो गेंदे लीजिए, जिनमें से एक भारी (बास्केट बॉल/फुटबाल/वॉलीबाल) तथा दूसरी हलकी (टेनिस बॉल/रबड़ की गेंद/टेबल टेनिस बॉल)। सबसे पहले केवल भारी गेंद लेकर लगभग 1 m ऊँचाई से ऊर्ध्वाधर दिशा में गिराइए। नोट कीजिए यह कितना ऊपर उठती है। इससे उच्छलन (bounce) से ठीक पहले या ठीक बाद में फर्श या धरती के निकट वेग ज्ञात हो जाएगा ($v^2 = 2gh$ का उपयोग करके)। इस प्रकार आप प्रत्यानयन गुणांक ज्ञात कर सकते हैं।

अब एक बड़ी गेंद तथा एक छोटी गेंद अपने हाथों में इस प्रकार पकड़िए कि भारी गेंद नीचे तथा हलकी गेंद इसके ऊपर रहे जैसा कि चित्र में दिखाया गया है। दोनों को एक साथ गिराइए। यह ध्यान रखिए कि गिरते समय दोनों साथ-साथ रहें और देखिए क्या होता है। आप देखेंगे कि भारी गेंद पहले की अपेक्षा, जब वह अकेले गिराई गई थी, कम ऊँचाई तक उठती है जबकि हल्की गेंद लगभग 3 m ऊँचा उठती है। अभ्यास के साथ आप गेंदों को साथ-साथ रख पाएंगे तथा हलकी गेंद को इधर-उधर जाने देने के बजाय सीधा ऊपर उठा पाएंगे। यह सीधा संघट्ट है।



 $m_l v_{ll} = (m_l + m_2) v_f$ (संवेग संरक्षण के नियम से) $v_f = \frac{m_1}{m_1 + m_2} v_{ll}$ (6.23)

संघट्ट में गतिज ऊर्जा की क्षति:

$$\begin{split} \Delta K &= \frac{1}{2} m_1 v_{1i}^2 - \frac{1}{2} (m_1 + m_2) v_f^2 \\ &= \frac{1}{2} m_1 v_{1i}^2 - \frac{1}{2} \frac{m_1^2}{m_1 + m_2} v_{1i}^2 \quad [समीकरण (6.23) द्वारा] \\ &= \frac{1}{2} m_1 v_{1i}^2 \bigg[1 - \frac{m_1}{m_1 + m_2} \bigg] \\ &= \frac{1}{2} \frac{m_1 m_2}{m_1 - m_2} v_{1i}^2 \end{split}$$

$$2 m_1 + m_2$$

जो कि अपेक्षानुसार एक धनात्मक राशि है।

आइए, अब प्रत्यास्थ संघट्ट की स्थिति का अध्ययन करते हैं । उपरोक्त नामावली के प्रयोग के साथ $\theta_1 = \theta_2 = 0$ लेने पर, रेखीय संवेग एवं गतिज ऊर्जा के संरक्षण की समीकरण निम्न है :

$$m_1 v_{1i} = m_1 v_{1f} + m_2 v_{2f} \tag{6.24}$$

 $m_1 v_{1t}^2 = m_1 v_{1f}^2 + m_2 v_{2f}^2$ (6.25) समीकरण (6.24) और समीकरण (6.25) से हम प्राप्त करते हैं

$$m_1 v_{1i} (v_{2f} - v_{1i}) = m_1 v_{1f} (v_{2f} - v_{1f})$$

अथवा,

$$\begin{split} v_{2f}(v_{1i} - v_{1f}) &= v_{1i}^2 - v_{1f}^2 \\ &= (v_{1i} - v_{1f})(v_{1i} + v_{1f}) \end{split}$$

अत: $v_{2f} = v_{1i} + v_{1f}$ (6.26) इसे समीकरण (6.24) में प्रतिस्थापित करने पर हम प्राप्त करते हैं

$$v_{1f} = \frac{(m_1 - m_2)}{m_1 + m_2} v_{1i} \tag{6.27}$$

तथा
$$v_{2f} = \frac{2m_1 v_{1l}}{m_1 + m_2}$$
 (6.28)

इस प्रकार 'अज्ञात राशियाँ' (v_1, v_2) ज्ञात राशियों (m_1, m_2, v_1) के पदों में प्राप्त हो गई हैं। आइए, अब उपरोक्त विश्लेषण से विशेष दशाओं में रुचिकर निष्कर्ष प्राप्त करते हैं ।

दशा I : यदि दोनों द्रव्यमान समान हैं, अर्थात् $m_1 = m_2$, तब $v_{1\ell} = 0, v_{2\ell} = v_{1\ell}$



भौतिकी

कार्य, ऊर्जा और शक्ति

अर्थात् प्रथम द्रव्यमान विरामावस्था में आ जाता है और संघट्ट के पश्चात् दूसरा द्रव्यमान, प्रथम द्रव्यमान का आरर्राभक वेग प्राप्त कर लेता है।

दशा II : यदि एक पिंड का द्रव्यमान दूसरे पिंड के द्रव्यमान से बहुत अधिक है, अर्थात् *m*, >> *m*, तब

$$v_{1f} \simeq -v_{1i} \qquad v_{2f} \simeq 0$$

भारी द्रव्यमान स्थिर रहता है जबकि हलके द्रव्यमान का वेग उत्क्रमित हो जाता है।

उदाहरण 6.12 गतिशील न्यूट्रॉनों का मंदन : किसी नाभिकीय रिऐक्टर में तीव्रगामी न्यूट्रॉन (विशिष्ट रूप से वेग $10^7 \,\mathrm{m \, s^{-1}}$) को $10^3 \,\mathrm{m \, s^{-1}}$ के वेग तक मंदित कर दिया जाना चाहिए ताकि नाभिकीय विखंडन अभिक्रिया में न्यूट्रॉन की यूरेनियम के समस्थानिक ³⁵⁰ से अन्योन्यक्रिया करने की प्रायिकता उच्च हो जाए। सिद्ध कीजिए कि न्यूट्रॉन एक हलके नाभिक, जैसे ड्यूटीरियम या कार्बन जिसका द्रव्यमान न्यूट्रॉन के द्रव्यमान का मात्र कुछ गुना है, से प्रत्यास्थ संघट्ट करने में अपनी अधिकांश गतिज ऊर्जा की क्षति कर देता है। ऐसे पदार्थ प्राय: भारी जल (D₂O) अथवा ग्रेफाइट, जो न्यूट्रॉनों की गति को मंद कर देते हैं; 'मंदक' कहलाते हैं।

हल न्यूट्रॉन की प्रारंभिक गतिज ऊर्जा है

$$K_{1i} = \frac{1}{2}m_1v_{1i}^2$$

जबकि समीकरण (6.27) से इसकी अंतिम गतिज ऊर्जा है

$$K_{1f} = \frac{1}{2}m_1v_{1f}^2 = \frac{1}{2}m_1\left(\frac{m_1 - m_2}{m_1 + m_2}\right)^2 v_{1t}^2$$

क्षयित आंशिक गतिज ऊर्जा है

$$f_1 = \frac{K_{1f}}{K_{1i}} = \left(\frac{m_1 - m_2}{m_1 + m_2}\right)^2$$

जबकि विमंदक नाभिक K_{2f}/K_{b} द्वारा भिन्नात्मक गतिज ऊर्जा वृद्धि है ।

$$f_2 = 1 - f_1$$
 (प्रत्यास्थ संघट्ट)

$$=rac{4m_1m_2}{\left(m_1+m_2
ight)^2}$$

उपरोक्त परिणाम को समीकरण (6.28) से प्रतिस्थापित करके भी सत्यापित किया जा सकता है।

ड्यूटीरियम के लिए, $m_{\!_2}=2\;m_{\!_1}$ और हम प्राप्त करते हैं $f_1=1/9,\;$ जबकि $f_2=8/9$ है। अत: न्यूट्रॉन की लगभग 90%

ऊर्जा ड्यूटीरियम को हस्तांतरित हो जाती है। कार्बन के लिए, $f_1 = 71.6\%$ और $f_2 = 28.4\%$ है। हालांकि, व्यवहार में, सीधा संघुट विरले ही होने के कारण यह संख्या काफी कम होती है।

यदि दोनों पिंडों के आरोंभक तथा अंतिम वेग एक ही सरल रेखा के अनुदिश कार्य करते हैं तो ऐसे संघट्ट को एकविमीय संघट्ट अथवा **सीधा संघट्ट** कहते हैं। छोटे गोलीय पिंडों के लिए यह संभव है कि पिंड 1 की गति की दिशा विरामावस्था में रखे पिंड 2 के केन्द्र से होकर गुजरे। सामान्यत:, यदि आरोंभक वेग तथा अंतिम वेग एक ही तल में हों तो संघट्ट द्विविमीय कहलाता है।

6.12.3 द्विविमीय संघट्ट

चित्र 6.10 स्थिर द्रव्यमान m_2 से गतिमान द्रव्यमान m_1 का संघट्ट का चित्रण करता है। इस प्रकार के संघट्ट में रेखीय संवेग संरक्षित रहता है। चूर्कि संवेग एक सदिश राशि है, अत: यह तीन दिशाओं |x, y, z| के लिए तीन समीकरण प्रदर्शित करता है। संघट्ट के पश्चात् m_1 तथा m_2 के अंतिम वेग की दिशाओं के आधार पर समतल का निर्धारण कीजिए और मान लीजिए कि यह x-y समतल है। रेखीय संवेग के z- घटक का संरक्षण यह दर्शाता है कि संपूर्ण संघट्ट x-y समतल में है। x-घटक और y-घटक के समीकरण निम्म हैं:

 $m_1 v_{1i} = m_1 v_{1f} \cos \theta_1 + m_2 v_{2f} \cos \theta_2$ (6.29)

 $0 = m_1 v_{1f} \sin \theta_1 - m_2 v_{2f} \sin \theta_2 \qquad (6.30)$

अधिकतर स्थितियों में यह माना जाता है कि $\{m_1, m_2, v_1\}$ ज्ञात है। अत: संघट्ट के पश्चात्, हमें चार अज्ञात राशियाँ $\{v_{11}, v_{21}, \theta_1$ और $\theta_2\}$ प्राप्त होती हैं जबकि हमारे पास मात्र दो समीकरण हैं। यदि $\theta_1 = \theta_2 = 0$, हम पुन: एकविमीय संघट्ट के लिए समीकरण (6.24) प्राप्त कर लेते हैं।

अब यदि संघट्ट प्रत्यास्थ है तो,

$$\frac{1}{2}m_{\rm l}v_{\rm li}^{\ 2} = \frac{1}{2}m_{\rm l}v_{\rm lf}^{\ 2} + \frac{1}{2}m_{\rm 2}v_{\rm 2f}^{\ 2} \tag{6.31}$$

यह हमें समीकरण (6.29) व (6.30) के अलावा एक और समीकरण देता है लेकिन अभी भी हमारे पास सभी अज्ञात राशियों का पता लगाने के लिए एक समीकरण कम है। अत: प्रश्न को हल करने के लिए, चार अज्ञात राशियों में से कम से कम एक और राशि, मान लीजिए θ_1 , ज्ञात होनी चाहिए। उदाहरणार्थ, कोण θ_1 का निर्धारण संसूचक को कोणीय रीति में x-अक्ष से y-अक्ष तक घुमा कर किया जा सकता है। राशियों $\{m_1, m_2, v_1, \theta_1\}$ के ज्ञात मान से हम समीकरण (6.29)–(6.31) का प्रयोग करके $\{v_1, v_2, \theta_2\}$ का निर्धारण कर सकते हैं।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

133

134

उदाहरण 6.13 मान लीजिए कि चित्र 6.10 में चित्रित संघट्ट बिलियर्ड की समान द्रव्यमान ($m_1 = m_2$) वाली दो गेंदों के मध्य हुआ है जिसमें प्रथम गेंद क्यू (डण्डा) कहलाती है और द्वितीय गेंद 'लक्ष्य' कहलाती है। खिलाड़ी लक्ष्य गेंद को $\theta_2 = 37^\circ$ के कोण पर कोने में लगी थैली में गिराना चाहता है। यहाँ मान लीजिए कि संघट्ट प्रत्यास्थ है तथा घर्षण और घूर्णन गति महत्त्वपूर्ण नहीं हैं। कोण θ_1 ज्ञात कीजिए।

हल चूंकि द्रव्यमान समान हैं अत: संवेग संरक्षण के नियमानुसार,

$$\mathbf{v}_{1i} = \mathbf{v}_{1f} + \mathbf{v}_{2f}$$

~ /

समीकरण के दोनों पक्षों का वर्ग करने पर प्राप्त होता है

N Z

$$v_{Il}^{2} = (\mathbf{v}_{1f} + \mathbf{v}_{2f}) \cdot (\mathbf{v}_{1f} + \mathbf{v}_{2f})$$
$$= v_{1f}^{2} + v_{2f}^{2} + 2\mathbf{v}_{1f} \cdot \mathbf{v}_{2f}$$
$$= \left\{ v_{1f}^{2} + v_{2f}^{2} + 2v_{1f}v_{2f} \cos (\theta_{1} + 37^{\circ}) \right\} \quad (6.32)$$

चूंकि संघट्ट प्रत्यास्थ है और द्रव्यमान $m_{
m l}=m_{
m 2}$ है, गतिज ऊर्जा के सरंक्षण, समीकरण (6.31) से हमें प्राप्त होता है

 $v_{1i}^{2} = v_{1f}^{2} + v_{2f}^{2}$ (6.33)

उपरोक्त दोनों समीकरणों (6.32) और (6.33) की तुलना करने पर, $\cos (\theta_1 + 37^\circ) = 0$ अत: $\theta_1 + 37^\circ = 90^\circ$ अथवा, $\theta_1 = 53^\circ$

इससे सिद्ध होता है कि जब समान द्रव्यमान के दो पिंड जिनमें से एक स्थिर है, पृष्ठसर्पी प्रत्यास्थ संघट्ट करते हैं तो संघट्ट के पश्चात्, दोनों एक-दूसरे से समकोण बनाते हुए गति करेंगे।

यदि हम चिकने पृष्ठ वाले गोलीय द्रव्यमानों पर विचार करें और मान लें कि संघट्ट तभी होता है जब पिंड एक दूसरे को स्पर्श करे तो विषय अत्यंत सरल हो जाता है। मारबल, कैरम तथा बिलियार्ड के खेल में ठीक ऐसा ही होता है।

हमारे दैनिक जीवन में संघट्ट तभी होता है जब दो वस्तुएँ एक दूसरे को स्पर्श करें। लेकिन विचार कीजिए कि कोई धूमकेतु दूरस्थ स्थान से सूर्य की ओर आ रहा है अथवा अल्फा कण किसी नाभिक की ओर आता हुआ किसी दिशा में चला जाता है। यहाँ पर हमारी दूरी पर कार्यरत बलों से सामना होता है। इस प्रकार की घटना को प्रकीर्णन कहते हैं। जिस वेग तथा दिशाओं में दोनों कण गतिमान होंगे वह उनके आरंभिक वेग, उनके द्रव्यमान, आकार तथा आमाप तथा उनके बीच होने वाली अन्योन्य क्रिया के प्रकार पर निर्भर है।

सारांश

 कार्य-ऊर्जा प्रमेय के अनुसार, किसी पिंड की गतिज ऊर्जा में परिवर्तन उस पर आरोपित कुल बल द्वारा किया गया कार्य है।

$$K_{f} - K_{i} = W_{net}$$

- 2. कोई बल संरक्षी कहलाता है यदि (*i*) उसके द्वारा किसी पिंड पर किया गया कार्य पथ पर निर्भर न करके केवल सिरे के बिंदुओं $\{x_i, x_j\}$ पर निर्भर करता है, अथवा (*ii*) बल द्वारा किया गया कार्य शून्य होता है, जब पिंड के लिए जो स्वेच्छा से किसी ऐसे बंद पथ में स्वत: अपनी प्रारंभिक स्थिति पर वापस आ जाता है।
- 3. एकविमीय संरक्षी बल के लिए हम स्थितिज ऊर्जा फलन V(x) को इस प्रकार परिभाषित सकते हैं

$$F(x) = -\frac{\mathrm{d}V(x)}{\mathrm{d}x}$$

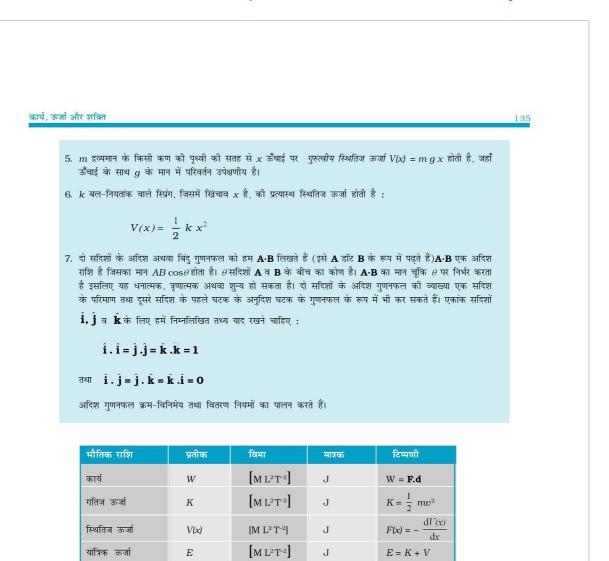
रखा,
$$V_i - V_f = \int_{x_i}^{x_f} F(x) dx$$

आ

 यांत्रिक ऊर्जा-संरक्षण के सिद्धांत के अनुसार, यदि किसी पिंड पर कार्यरत बल संरक्षी हैं तो पिंड की कुल यांत्रिक ऊर्जा अचर रहती हैं।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी



विचारणीय विषय

स्प्रिंग नियतांक

शक्ति

 वाक्यांश "किए गए कार्य का परिकलन कीजिए" अधूरा है। हमें विशेष बल या बलों के समूह द्वारा किसी पिंड का निश्चित विस्थापन करने में किए गए कार्य का स्पष्ट उल्लेख करना चाहिए (अथवा संदर्भ देते हुए स्पष्टतया इंगित करना चाहिए)।
 किया गया कार्य एक अदिश राशि है। यह भौतिक राशि धनात्मक या ऋणात्मक हो सकती है, जबकि द्रव्यमान और गतिज

[M T⁻²]

 $M L^2 T^{-3}$

k

P

N m⁻¹

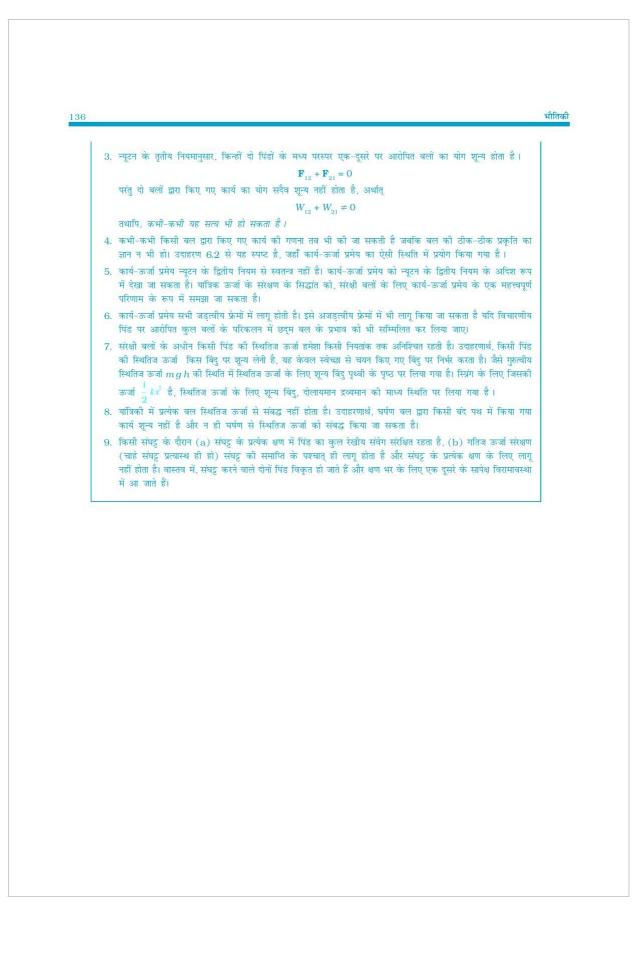
W

F = -k x

 $P = \mathbf{F.v}$ $P = \frac{\mathrm{d}W}{\mathrm{d}t}$

 $V(x) = \frac{1}{2} k x^2$

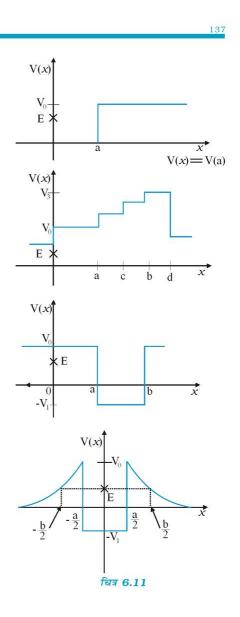
2. किया गया काथ एक आदश राश हा यह भातक राश घनात्मक या ऋणात्मक हा सकता ह, जवाक द्रव्यमान आर गात ऊर्जा धनात्मक अदिश राशियाँ हैं। किसी पिंड पर घर्षण या श्यान बल द्वारा किया गया कार्य ऋणात्मक होता है।

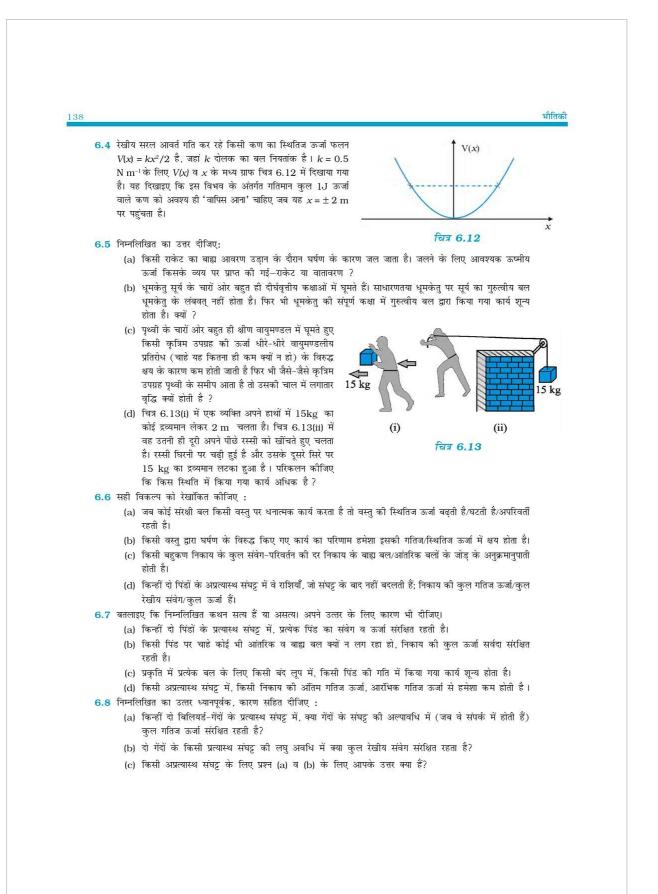


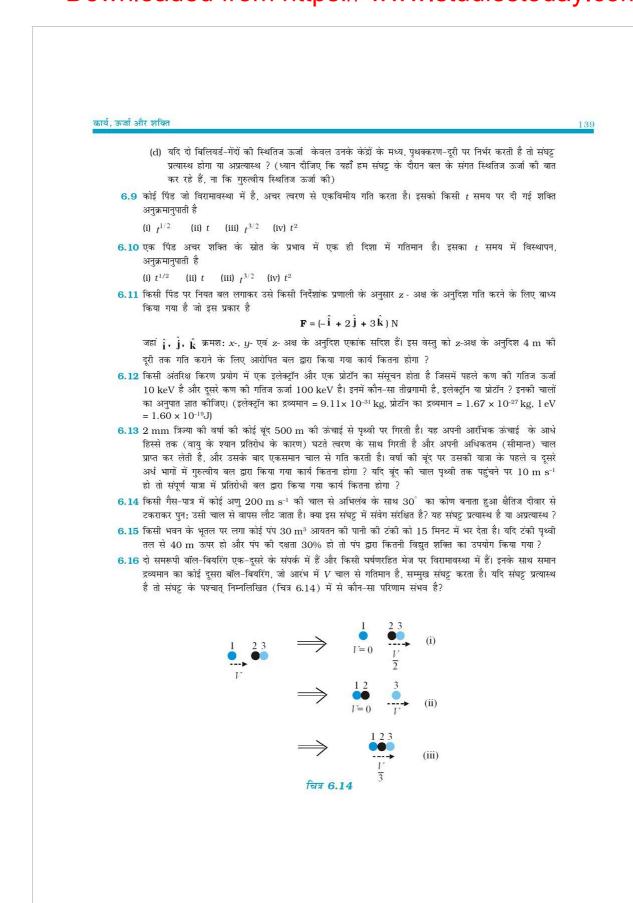
कार्य, ऊर्जा और शक्ति

अभ्यास

- 6.1 किसी वस्तु पर किसी बल द्वारा किए गए कार्य का चिह्न समझना महत्त्वपूर्ण है। सावधानीपूर्वक बताइए कि निम्नलिखित राशियाँ धनात्मक हैं या ऋणात्मक :
 - (a) किसी व्यक्ति द्वारा किसी कुएँ में से रस्सी से बँधी बाल्टी को रस्सी द्वारा बाहर निकालने में किया गया कार्य।
 - (b) उपर्युक्त स्थिति में गुरुत्वीय बल द्वारा किया गया कार्य।
 - (c) किसी आनत तल पर फिसलती हुई किसी वस्तु पर घर्षण द्वारा किया गया कार्य।
 - (d) किसी खुरदरे क्षैतिज तल पर एकसमान वेग से गतिमान किसी वस्तु पर लगाए गए बल द्वारा किया गया कार्य।
 - (e) किसी दोलायमान लोलक को विरामावस्था में लाने के लिए वायु के प्रतिरोधी बल द्वारा किया गया कार्य।
- 6.2 2 kg द्रव्यमान की कोई वस्तु जो आरंभ में विरामावस्था में है, 7 N के किसी क्षैतिज बल के प्रभाव से एक मेज पर गति करती है। मेज का गतिज-घर्षण गुणांक 0.1 है। निम्नलिखित का परिकलन कीजिए और अपने परिणामों की व्याख्या कीजिए।
 - (a) लगाए गए बल द्वारा 10 s में किया गया कार्य।
 - (b) घर्षण द्वारा 10 s में किया गया कार्य।
 - (c) वस्तु पर कुल बल द्वारा 10 s में किया गया कार्य।
 - (d) वस्तु की गतिज ऊर्जा में 10 s में परिवर्तन।
- 6.3 चित्र 6.11 में कुछ एकविमीय स्थितिज ऊर्जा-फलनों के उदाहरण दिए गए हैं। कण की कुल ऊर्जा कोटि-अक्ष पर क्रॉस द्वारा निर्देशित की गई है। प्रत्येक स्थिति में, कोई ऐसे क्षेत्र बताइए, यदि कोई हैं तो, जिनमें दी गई ऊर्जा के लिए, कण को नहीं पाया जा सकता। इसके अतिरिक्त, कण की कुल न्यूनतम ऊर्जा भी निर्देशित कीजिए। कुछ ऐसे भौतिक संदर्भों के विषय में सोचिए जिनके लिए ये स्थितिज ऊर्जा आकृतियाँ प्रासंगिक हों।









6.20 0.5 kg द्रव्यमान का एक कण $v = a x^{3/2}$ वेग से सरल रेखीय गति करता है जहां $a = 5 \text{ m}^{-1/2} \text{s}^{-1}$ है | x = 0 से x = 2 m तक इसके विस्थापन में कुल बल द्वारा किया गया कार्य कितना होगा ?

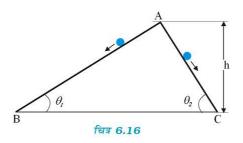
140

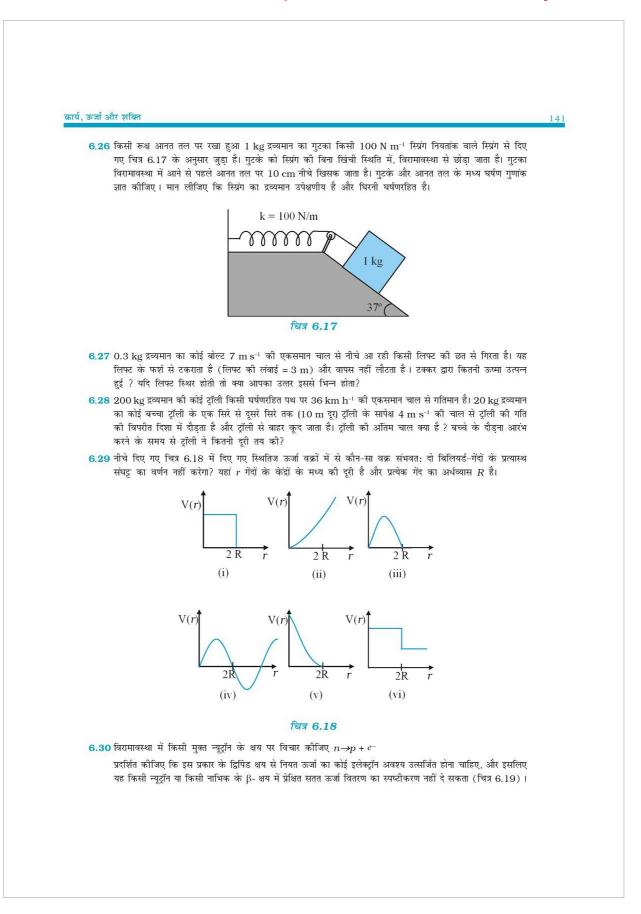
जाता है।

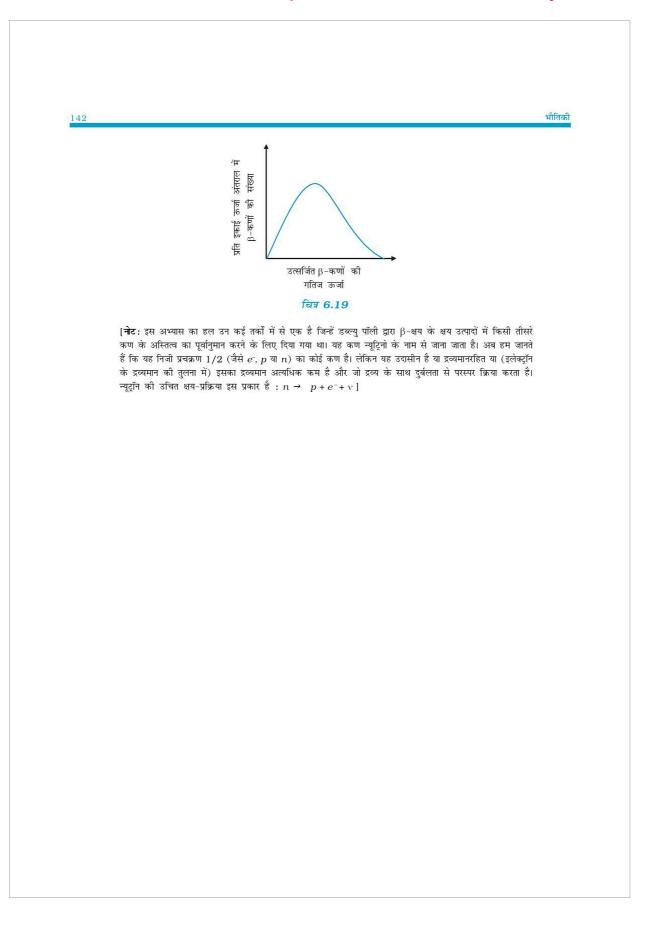
- 6.21 किसी पवनचक्की के ब्लेड, क्षेत्रफल A के वृत्त जितना क्षेत्रफल प्रसर्प करते हैं। (a) यदि हवा v वेग से वृत्त के लंबवत् दिशा में बहती है तो t समय में इससे गुजरने वाली वायु का द्रव्यमान क्या होगा ? (b) वायु की गतिज ऊर्जा क्या होगी ? (c) मान लीजिए कि पवनचक्की हवा की 25% ऊर्जा को विद्युत ऊर्जा में रूपान्तरित कर देती है। यदि A = 30 m², और $v = 36 \text{ km h}^{-1}$ और वायु का घनत्व 1.2 kg m^{-3} है तो उत्पन्न विद्युत शक्ति का परिकलन कीजिए।
- 6.22 कोई व्यक्ति वजन कम करने के लिए 10 kg द्रव्यमान को 0.5 m की ऊंचाई तक 1000 बार उठाता है। मान लीजिए कि प्रत्येक बार द्रव्यमान को नीचे लाने में खोई हुई ऊर्जा क्षयित हो जाती है। (a) वह गुरुत्वाकर्षण बल के विरुद्ध कितना कार्य करता है ? (b) यदि वसा $3.8 \times 10^7 {
 m J}$ ऊर्जा प्रति किलोग्राम आपूर्ति करता हो जो कि 20% दक्षता की दर से यांत्रिक ऊर्जा में परिवर्तित हो जाती है तो वह कितनी वसा खर्च कर डालेगा?
- 6.23 कोई परिवार 8 kW विद्युत-शक्ति का उपभोग करता है। (a) किसी क्षेतिज सतह पर सीधे आपतित होने वाली सौर ऊर्जा की औसत दर 200 W m⁻² है। यदि इस ऊर्जा का 20% भाग लाभदायक विद्युत ऊर्जा में रूपान्तरित किया जा सकता है तो 8 kW की विद्युत आपूर्ति के लिए कितने क्षेत्रफल की आवश्यकता होगी ? (b) इस क्षेत्रफल की तुलना किसी विशिष्ट भवन की छत के क्षेत्रफल से कीजिए।

अतिरिक्त अभ्यास

- 6.24 0.012 kg द्रव्यमान की कोई गोली 70 m s $^{-1}$ की क्षैतिज चाल से चलते हुए 0.4 kg द्रव्यमान के लकड़ी के गुटके से टकराकर गुटके के सापेक्ष तुरंत ही विरामावस्था में आ जाती है। गुटके को छत से पतली तारों द्वारा लटकाया गया है। परिकलन कीजिए कि गुटका किस ऊंचाई तक ऊपर उठता है ? गुटके में पैदा हुई ऊष्मा की मात्रा का भी अनुमान लगाइए।
- 6.25 दो घर्षणरहित आनत पथ, जिनमें से एक की ढाल अधिक है और दूसरे की ढाल कम है, बिंदु A पर मिलते हैं। बिंदु A से प्रत्येक पथ पर एक-एक पत्थर को विरामावस्था से नीचे सरकाया जाता है (चित्र 6.16)। क्या ये पत्थर एक ही समय पर नीचे पहुंचेंगे ? क्या वे वहां एक ही चाल से पहुंचेंगे? व्याख्या कीजिए। यदि $\theta_1 = 30^\circ$, $\theta_2 = 60^\circ$ और $h = 10 \, {
 m m}$ दिया है तो दोनों पत्थरों की चाल एवं उनके द्वारा नीचे पहुंचने में लिए गए समय क्या हैं ?







कार्य, ऊर्जा और शक्ति

143

परिशिष्ट 6.1 पैदल सेर में व्यय की गई शक्ति

नीचे दी गई सारणी में 60 kg द्रव्यमान के वयस्क मानव द्वारा विभिन्न दैनिक क्रियाकलापों में व्यय की गई शक्ति (लगभग) सूचीबद्ध की गई है । सारणी 6.4 कुछ क्रियाकलापों में व्यय की गई शक्ति (लगभग)

क्रियाकलाप	शक्ति (W)
शयन	75
मंद गति से सैर	200
साइकिल चलाते हुए	500
हृदय स्पंद	1.2

'यान्त्रिक कार्य का अर्थ दैनिक बोलचाल में प्रचलित शब्द 'कार्य' के अर्थ से भिन्न है । यदि कोई महिला सिर पर भारी बोझा लिए खड़ी है तो वह थक जाएगी परंतु इस प्रक्रिया में महिला ने कोई 'यांत्रिक कार्य' नहीं किया है । इसका अर्थ यह बिलकुल नहीं है कि मानव द्वारा साधारण क्रियाकलापों में किए गए कार्य का आकलन कर पाना संभव नहीं है ।

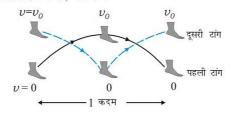
विचार कीजिए कि कोई व्यक्ति अचर चाल v₀ से पैदल सैर कर रहा है। उसके द्वारा किए गए यांत्रिक कार्य का आकलन, कार्य-ऊर्जा प्रमेय द्वारा सरलता से किया जा सकता है। मान लीजिए

(i) गमन पाद (पैदल सैर) में किया गया मुख्य कार्य प्रत्येक कदम के साथ टांगों के त्वरण और मंदन का है (चित्र 6.20 देखिए) ।
 (ii) वायु प्रतिरोध नगण्य है ।

(iii) टांगों को गुरुत्व बल के विरुद्ध उठाने में किया गया थोड़ा-सा कार्य नगण्य है ।

(iv) गमन पाद (सैर) में हाथों का हिलाना जो एक आम बात है, न के बराबर है।

जैसा कि हम चित्र 6.20 में देख सकते हैं कि प्रत्येक कदम भरने में टांग विरामावस्था से किसी चाल $v = v_{0}$ (जो गमन पाद की चाल के लगभग समान है) तक लाई जाती है और फिर विरामावस्था में लाई जाती है ।



चित्र 6.20 गमन पाद में किसी एक लंबे डग (कदम) का निदर्शन जबकि एक टांग पृथ्वी की सतह से अधिकतम दूर और दूसरी टांग पृथ्वी पर है और विलोमत: ।

अत: कार्य-ऊर्जा प्रमेय से प्रत्येक लंबा डग (कदम) भरने में प्रत्येक टांग द्वारा किया गया कार्य $m_t v_o^2$ होगा । यहां m_t टांग का द्रव्यमान है। टांग की मांसपेशियों द्वारा पैर को विरामावस्था से चाल v_o तक लाने में व्यय की गई ऊर्जा $m_t v_o^2/2$ है जबकि पूरक टांग की मांसपेशियों द्वारा दूसरे पैर को चाल v_o से विरामावस्था में लाने में व्यय की गई अतिरिक्त ऊर्जा $m_t v_o^2/2$ है । अत: दोनों टांगों द्वारा एक कदम भरने में किया गया कार्य है (चित्र 6.20 का सावधानीपूर्वक अध्ययन करें)

$$= 2m_{1}v_{0}^{2}$$

W

(6.34)

मान लीजिए $m_{
m j}$ = 10 kg और धीमी गति से 9 मिनट में 1 मील दौड़ना, अर्थात् SI मात्रक में, v_o = 3 m s⁻¹। अत: W = 180 जुल/कदम

यदि हम एक कदम में तय किए गए पथ की लंबाई $2~{
m m}$ लेते हैं तब कोई व्यक्ति $3~{
m m}~{
m s}^{-1}$ की चाल से 1.5 कदम प्रति सेकंड भरता है । इस प्रकार व्यय शक्ति

यहाँ हमें ध्यान रखना चाहिए कि व्यय शक्ति का आकलन वास्तविक मान से काफी कम है क्योंकि इस विधि में शक्ति-हानि के विभिन्न कारकों, जैसे हाथों का हिलना, वायु प्रतिरोध आदि, की उपेक्षा कर दी गई है। इसके अतिरिक्त एक दिलचस्प बात यह है कि हमने अपेक्षित विभिन्न बलों को भी गणना में कोई महत्त्व नहीं दिया है। बलों में से मुख्यत: घर्षण बल और शरीर की अन्य मांसपेशियों द्वारा टांग पर लगने वाले बलों का आकलन कर पाना कठिन है। घर्षण यहाँ 'कोई' कार्य नहीं करता है और हम कार्य-ऊर्जा प्रमेय का प्रयोग करके मांसपेशियों द्वारा किसी शुरुआत के आकलन कर पाना कठिन है। घर्षण यहाँ 'कोई' कार्य नहीं करता है और हम कार्य-ऊर्जा प्रमेय का प्रयोग करके मांसपेशियों द्वारा किसी शुरुआत के आकलन के अत्यंत कठिन कार्य से बाहर निकल आए। इसी प्रकार, हम पहिये के लाभ भी देख सकते हैं। पहिया मानव को बिना किसी शुरुआत और विराम के निर्विध्न गति प्रदान करता है।

अध्याय 7

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

7.1	भूमिका
7.2	द्रव्यमान केन्द्र
7.3	द्रव्यमान केन्द्र की गति
7.4	कणों के निकाय का रेखीय संवेग
7.5	दो सदिशों का सदिश गुणनफल
7.6	कोणीय वेग और इसका रेखीय
	वेग से संबंध
7.7	बल आघूर्ण एवं कोणीय संवेग
7.8	दृढ़ पिंडों का संतुलन
7.9	जड्त्व आघूर्ण
7.10	लम्बवत् एवं समानान्तर अक्षों के प्रमेय
7.11	अचल अक्ष के परित: शुद्ध घूर्णी गतिकी
7.12	अचल अक्ष के परितः घूर्णी गतिकी
7.13	अचल अक्ष के परित: घूर्णी गति का कोणीय संवेग
7.14	लोटनिक गति
	सारांश
	विचारणीय विषय
	अभ्यास

7.1 भूमिका

पिछले अध्यायों में हमने मुख्य रूप से आदर्श बिन्दु कण (एक कण जिसे द्रव्यमान युक्त बिन्दु के रूप में व्यक्त किया जाए। व्यावहारिक दृष्टि से इसका कोई आकार नहीं होता) की गति का अध्ययन किया था। फिर, यह मानते हुए कि परिमित आकार के पिण्डों की गति को बिन्दु कण की गति के पदों में व्यक्त किया जा सकता है, हमने उस अध्ययन के परिणामों को परिमित आकार के पिण्डों पर भी लागू कर दिया था।

दैनिक जीवन में जितने पिण्ड हमारे संपर्क में आते हैं वे सभी परिमित आकार के होते हैं। एक विस्तृत पिण्ड (परिमित आकार के पिण्ड) की गति को पूरे तौर पर समझने के लिए आमतौर पर उसका बिन्दुवत् आदर्श अपर्याप्त रहता है। इस अध्याय में हम इस प्रतिबंध के परे जाने की चेष्टा करेंगे और विस्तृत, पर परिमित पिण्डों की गति को समझने का प्रयास करेंगे। एक विस्तृत पिण्ड प्रथमतया कणों का एक निकाय है। अत: हम अपना विवेचन एक निकाय की गति से ही शुरू करना चाहेंगे। यहाँ कणों के निकाय का द्रव्यमान केन्द्र एक मुख्य अवधारणा होगी। हम कणों के निकाय के द्रव्यमान केन्द्र की गति का वर्णन करेंगे और फिर, परिमित आकार के पिण्डों की गति को समझने में इस अवधारणा की उपयोगिता बतायेंगे।

बड़े पिण्डों से जुड़ी बहुत सी समस्याएं उनको दृढ़ पिण्ड मानकर हल की जा सकती हैं। आदर्श दृढ़ पिण्ड एक ऐसा पिण्ड है जिसकी एक सुनिश्चित और अपरिवर्तनीय आकृति होती है। इस प्रकार के ठोस के सभी कण युग्मों के बीच की दूरियाँ परिवर्तित नहीं होती। दृढ़ पिण्ड की इस परिभाषा से यह स्पष्ट है कि कोई भी वास्तविक पिण्ड पूरी तरह दृढ़ नहीं होता, क्योंकि सभी व्यावहारिक पिण्ड बलों के प्रभाव से विकृत हो जाते हैं। परन्तु ऐसी बहुत सी स्थितियाँ होती हैं जिनमें विकृतियाँ नगण्य होती हैं। अत: कई प्रकार की स्थितियों में यथा पहिये, लट्टू, स्टील के शहतीर और यहाँ तक कि अणु, ग्रह जैसे पिण्डों की गति का अध्ययन करते समय, हम ध्यान न देंगे कि उनमें विकृति आती है, वे मुड़ते हैं या कम्पन करते हैं। हम उन्हें दृढ पिण्ड मान कर उनकी गति का अध्ययन करेंगे।

कणों के निकाय तथा घूणीं गति

B

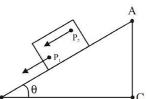
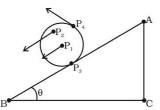


Fig 7.1 नत-तल पर एक ब्लॉक की अधोमुखी स्थानांतरण (फिसलन) गति (ब्लॉक का प्रत्येक बिंदु यथा P₁, P₂.... किसी भी क्षण समान गति में हैं)

7.1.1 एक दृढ़ पिण्ड में किस प्रकार की गतियाँ हो सकती हैं?

आइये, दूढ़ पिण्डों की गति के कुछ उदाहरणों से इस प्रश्न का उत्तर ढूंढ़ने की कोशिश करें। प्रथम एक आयताकार ब्लॉक पर विचार करें जो एक नत तल पर सीधा (बिना इधर-उधर हटे) नीचे की ओर फिसल रहा है। ब्लॉक एक दृढ़ पिण्ड है। नत तल पर नीचे की ओर इसकी गति ऐसी है कि इसके सभी कण साथ-साथ चल रहे हैं, अर्थात् किसी क्षण सभी कण समान वेग से चलते हैं (चित्र 7.1)। यहाँ यह दूढ़ पिंड शुद्ध स्थानांतरण गति में है।

शुद्ध स्थानांतरण गति में किसी क्षण विशेष पर पिण्ड का प्रत्येक कण समान वेग से चलता है।

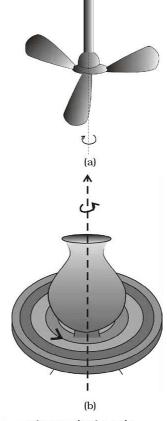


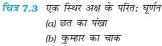
चित्र 7.2 नत तल पर नीचे की ओर लुढ़कता सिलिंडर (बेलन)। यह शुद्ध स्थानांतरण गति नहीं है। किसी क्षण पर बिन्दु P₁, P₂, P₃ एवं P₄ के अलग-अलग वेग हैं (जैसा कि तीर दशति हैं)। वास्तव में सम्पर्क बिन्दु P₃ का वेग किसी भी क्षण शून्य है यदि बेलन बिना फिसले हुए लुढ़कता है।

आइये, अब उसी नत तल पर नीचे की ओर लुढ़कते हुए एक धातु या लकड़ी के बेलन की गति पर विचार करते हैं (चित्र 7.2)। यह दृढ़ पिण्ड (बेलन) नत तल के शीर्ष से उसकी तली तक स्थानांतरित होता है, अत: इसमें स्थानांतरण गति है। लेकिन चित्र 7.2 यह भी दर्शाता है कि इसके सभी कण क्षण विशेष पर एक ही वेग से नहीं चल रहे हैं। अत: पिण्ड शुद्ध स्थानांतरण गति में नहीं है। अत: इसकी गति स्थानांतरीय होने के साथ-साथ 'कुछ और अलग' भी है।

145

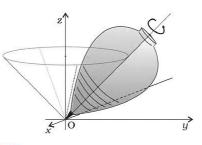
यह 'कुछ और अलग' भी क्या है? यह समझने के लिए, आइये, हम एक ऐसा दृढ़ पिंड लें जिसको इस प्रकार व्यवरुद्ध कर दिया गया है कि यह स्थानांतरण गति न कर सके। किसी दृढ़ पिण्ड को स्थानांतरण गति को निरुद्ध करने की सर्व सामान्य विधि यह है कि उसे एक सरल रेखा के अनुदिश स्थिर कर दिया जाए। तब इस दृढ़ पिण्ड की एकमात्र संभावित गति घूर्णी गति होगी। वह सरल रेखा जिसके अनुदिश इस दृढ़ पिण्ड को स्थिर बनाया गया है इसकी घूर्णन-अक्ष कहलाती है। यदि आप अपने चारों ओर देखें तो आपको छत का पंखा, कुम्हार का चाक (चित्र 7.3(a) एवं (b)), विशाल चक्री-झूला (जॉयन्ट व्हील), मेरी-गो-राउण्ड जैसे अनेक ऐसे उदाहरण मिल जायेंगे जहाँ किसी अक्ष के परित: घूर्णन हो रहा हो।



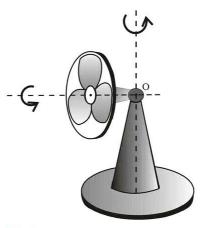


भौतिकी

संबंध में हमने यह मान लिया है कि यह एक स्थान से दूसरे स्थान पर स्थानांतरित नहीं होता और इसलिए इसमें स्थानांतरण गति नहीं है।) अपने अनुभव के आधार पर हम यह जानते हैं कि इस प्रकार घूमते लट्टू की अक्ष, भूमि पर इसके सम्पर्क-बिन्दु से गुजरते अभिलम्ब के परित: एक शंकु बनाती है जैसा कि चित्र 7.5(a) में दर्शाया गया है। (ऊर्ध्वाधर के परित: लट्टू की अक्ष का इस प्रकार घूमना पुरस्सरण कहलाता है)। ध्यान दें कि लट्टू का वह बिन्दु जहाँ यह धरातल को छूता है, स्थिर है। किसी भी क्षण, लट्टू की घूर्णन-अक्ष, इसके सम्पर्क बिन्दु से गुजरती है। इस प्रकार की घूर्णन-अक्ष, इसके सम्पर्क बिन्दु से गुजरती है। इस प्रकार की घूर्णन गति का दूसरा सरल उदाहरण घूमने वाला मेज का पंखा या पीठिका-पंखा है। आपने देखा होगा कि इस प्रकार के पंखे की अक्ष, क्षैतिज तल में, दोलन गति (इधर से उधर घूमने की) करती है और यह गति ऊर्ध्वाधर रेखा के परित: होती है जो उस बिन्दु से गुजरती है जिस पर अक्ष की धुरी टिकी होती है (चित्र 7.5(b) में बिन्दु O)।



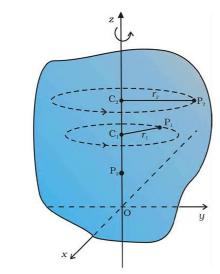
चित्र 7.5 (a) घूमता हुआ लट्टू (इसकी टिप O का धरातल पर सम्पर्क बिन्दु स्थिर है)



चित्र **7.5** (b) घूमता हुआ मेज का पंखा (पंखे की धुरी, बिन्दु O. स्थिर है)

आइये, अब हम यह समझने की चेष्टा करें कि घूर्णन क्या है, और इसके क्या अभिलक्षण हैं? आप देख सकते हैं कि एक दृढ़ पिण्ड के एक स्थिर अक्ष के परित: घूर्णन में, पिण्ड का हर कण एक वृत्त में घूमता है। यह वृत्त अक्ष के लम्बवत् तल में है और इनका केन्द्र अक्ष पर अवस्थित है। चित्र 7.4 में एक

146



 $\overline{\textbf{Lag 7.4}}$ z-384 à परित: एक दृढ़ पिण्ड का घूर्णन। पिण्ड का

 yत्येक बिन्दु P_1 या P_2 एक वृत्त पर घूमता है जिसका

 केन्द्र (C_1 या C_2) अक्ष पर स्थित है। वृत्त की त्रिज्या(r_1

 u r_2) अक्ष से बिन्दु (P_1 या P_2) की लम्बवत् दूरी है।

 अक्ष पर स्थित P_3 जैसा बिन्दु स्थिर रहता है।

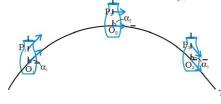
स्थिर अक्ष (निर्देश फ्रेम की z-अक्ष) के परित: किसी दृढ़ पिण्ड की घूर्णन गति दर्शायी है। हम अक्ष से r_1 दूरी पर स्थित दृढ़ पिण्ड का कोई स्वेच्छ कण P_1 लें। यह कण अक्ष के परित: r_1 त्रिज्या के वृत्त पर घूमता है जिसका केन्द्र C_1 अक्ष पर स्थित है। यह वृत्त अक्ष के लम्बवत् तल में अवस्थित है। चित्र में एक दूसरा कण P_2 भी दर्शाया गया है जो स्थिर अक्ष से r_2 दूरी पर है। कण P_2 , r_2 त्रिज्या के वृत्ताकार पथ पर चलता है जिसका केन्द्र अक्ष पर C_2 है। यह वृत्त भी अक्ष के लम्बवत् तल में है। ध्यान दें कि P_1 एवं P_2 द्वारा बनाये गए वृत्त अलग-अलग तलों में हैं पर ये दोनों तल स्थिर अक्ष के लम्बवत् हैं। अक्ष पर स्थित किसी बिन्दु, जैसे P_3 के लिए, r = 0। ये कण, पिण्ड के घूमते समय भी स्थित रहते हैं। यह अपेक्षित भी है क्योंकि अक्ष स्थिर है।

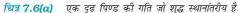
तथापि, घूर्णन के कुछ उदाहरणों में, अक्ष स्थिर नहीं भी रहती। इस प्रकार के घूर्णन के मुख्य उदाहरणों में एक है, एक ही स्थान पर घूमता लट्टू (चित्र 7.5(a))। (लट्टू की गति के

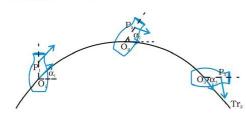
कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

जब पंखा घूमता है और इसकी अक्ष इधर से उधर दोलन करती है तब भी यह बिन्दु स्थिर रहता है। घूर्णन गति के अधिक सार्विक मामलों में, जैसे कि लट्टू या पीठिका-पंखे के घूमने में, दृढ़ पिण्ड का एक बिन्दु स्थिर रहता है, न कि एक रेखा। इस मामले में अक्ष तो स्थिर नहीं है पर यह हमेशा एक स्थिर बिन्दु से गुजरती है। तथापि, अपने अध्ययन में, अधिकांशत:, हम ऐसी सरल एवं विशिष्ट घूर्णन गतियों तक सीमित रहेंगे जिनमें एक रेखा (यानि अक्ष) स्थिर रहती है। अत: जब तक अन्यथा न कहा जाय, हमारे लिए घूर्णी गति एक स्थिर अक्ष के परित: ही होगी।

एक नत तल पर नीचे की ओर बेलन का लुढ़कना दो तरह







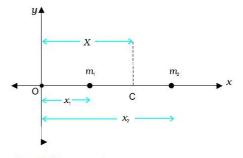
चित्र **7.6(b)** दृढ़ पिण्ड की ऐसी गति जो स्थानांतरीय और घूणीं गतियों का संयोजन है

चित्र 7.6 (α) एवं 7.6 (b) एक ही पिण्ड की विभिन्न गतियाँ दर्शाते हैं। ध्यान दें, कि P पिण्ड का कोई स्वेच्छ बिन्दु है; O पिण्ड का द्रव्यमान केन्द्र है, जिसके विषय में अगले खण्ड में बताया गया है। यहाँ यह कहना पर्याप्त होगा कि बिन्दु O के गमन पथ ही पिण्ड के स्थानांतरीय गमन पथ Tr₁ एवं Tr₂ हैं। तीन अलग-अलग क्षणों पर, बिन्दुओं O एवं P की स्थितियाँ चित्र 7.6(a) एवं 7.6 (b) दोनों ही क्रमशा: O₁, O₂, O₃, एवं P₁, P₂, P₃ द्वारा प्रदर्शित की गई हैं। चित्र 7.6(a) से यह स्पष्ट है कि शुद्ध स्थानांतरण की स्थिति में, पिण्ड के किन्हीं भी दो बिन्दुओं O एवं P के वेग, बराबर होते हैं। यह भी ज्ञातव्य है, कि इस स्थिति में OP, का दिग्विन्यास, यानि कि वह कोण जो OP एक नियत दिशा (माना कि क्षैतिज) से बनाता है, समान रहता है अर्थात् α₁=α₂=α₃ I चित्र 7.6 (b) स्थानांतरण एवं घूर्णन के संयोजन से निर्मित गति दर्शाता है। इस गति में बिन्दुओं O एवं P के क्षणिक वेगों के मान अलग-अलग हो सकते हैं और कोणों α,, α₂, α, के मान भी भिन्न हो सकते हैं। की गतियों का संयोजन है- स्थानांतरण गति और एक स्थिर अक्ष के परित: घूर्णी गति। अत:, लुढ़कन गति के संदर्भ में जिस 'कुछ और अलग' का जिक्र पहले हमने किया था वह घूर्णी गति है। इस दृष्टिकोण से चित्र 7.6(a) एवं(b) को आप पर्याप्त शिक्षाप्रद पायेंगे। इन दोनों चित्रों में एक ही पिण्ड की गति, समान स्थानांतरीय गमन-पथ के अनुदिश दर्शाई गई है। चित्र 7.6(a) में दर्शाई गई गति शुद्ध स्थानांतरीय है, जबकि चित्र 7.6(b) में दर्शाई गई गति शुद्ध स्थानांतरीय है, जबकि चित्र 7.6(b) में दर्शाई गई गति स्थानांतरण एवं घूर्णी दोनों प्रकार की गतियों का संयोजन है। (आप स्वयं भारी पुस्तक जैसा एक दृढ़ पिण्ड फेंक कर दर्शाई गई दोनों प्रकार की गतियाँ उत्पन्न करने की कोशिश कर सकते हैं।)

आइये अब हम प्रस्तुत खण्ड में वर्णित महत्वपूर्ण तथ्यों का सार फिर से आपको बतायें। एक ऐसा दृढ़ पिण्ड जो न तो किसी चूल पर टिका हो और न ही किसी रूप में स्थिर हो, दो प्रकार की गति कर सकता है – या तो शुद्ध स्थानांतरण या स्थानांतरण एवं घूर्णन गति का संयोजन। एक ऐसे दृढ़ पिण्ड की गति जो या तो चूल पर टिका हो या किसी न किसी रूप में स्थिर हो, घूर्णी गति होती है। घूर्णन किसी ऐसी अक्ष के परित: हो सकता है जो स्थिर हो (जैसे छत के पंखे में) या फिर एक ऐसी अक्ष के परित: जो स्वयं घूमती हो (जैसे इधर से उधर घूमते मेज के पंखे में)। इस अध्याय में हम एक स्थिर अक्ष के परित: होने वाली घूर्णी गति का ही अध्ययन करेंगे।

7.2 द्रव्यमान केन्द्र

पहले हम यह देखेंगे कि द्रव्यमान केन्द्र क्या है और फिर इसके महत्व पर प्रकाश डालेंगे। सरलता की दृष्टि से हम दो कणों के निकाय से शुरुआत करेंगे। दोनों कणों की स्थितियों को मिलाने वाली रेखा को हम x- अक्ष मानेंगे। (चित्र 7.7)



चित्र 7.7 दो कणों और उनके द्रव्यमान केन्द्र की स्थिति

147

148

माना कि दो कणों की, किसी मूल बिन्दु O से दूरियाँ क्रमश: x_1 एवं x_2 हैं। इन कणों के द्रव्यमान क्रमश: m_1 एवं m_2 हैं। इन दो कणों के निकाय का द्रव्यमान केन्द्र C एक ऐसा बिन्दु होगा जिसकी O से दुरी, X का मान हो

$$X = \frac{m_1 x_1 + m_2 x_2}{m_1 + m_2} \tag{7.1}$$

समीकरण (7.1) में X को हम x_1 एवं x_2 का द्रव्यमान भारित माध्य मान सकते हैं। यदि दोनों कणों का द्रव्यमान बराबर हो तो $m_1 = m_2 = m$, तब

$$X = \frac{mx_1 + mx_2}{2m} = \frac{x_1 + x_2}{2}$$

इस प्रकार समान द्रव्यमान के दो कणों का द्रव्यमान केन्द्र ठीक उनके बीचोंबीच है।

अगर हमारे पास n कण हों, जिनके द्रव्यमान क्रमश: m_1 , m_2 , ... m_n हों और सबको x- अक्ष के अनुदिश रखा गया हो, तो परिभाषा के अनुसार इन सब कणों का द्रव्यमान केन्द्र होगा

$$X = \frac{m_1 x_1 + m_2 x_2 + \dots + m_n x_n}{m_1 + m_2 + \dots + m_n} = \frac{\sum m_i x_i}{\sum m_i}$$
(7.2)

जहाँ $x_1, x_2, \dots x_n$ कणों की क्रमश: मूलबिन्दु से दूरियाँ हैं; Xभी उसी मूलबिन्दु से मापा गया है। संकेत \sum (यूनानी भाषा का अक्षर सिग्मा) संकलन को व्यक्त करता है जो इस मामले में n कणों के लिए किया गया है। संकलन फल

$$\sum m_i = M$$

निकाय का कुल द्रव्यमान है।

माना हमारे पास तीन कण हैं जो एक सरल रेखा में तो नहीं, पर एक समतल में रखे गए हैं। तब हम उस तल में जिसमें ये तीन कण रखे गए हैं x एवं y-अक्ष निर्धारित कर सकते हैं, और इन तीन कणों की स्थितियों को क्रमश: निर्देशांकों (x_1, y_1) . (x_2, y_2) एवं (x_3, y_3) द्वारा व्यक्त कर सकते हैं। मान लीजिए कि इन तीन कणों के द्रव्यमान क्रमश: m_1 , m_2 एवं m_3 हैं। इन तीन कणों के निकाय का द्रव्यमान केन्द्र C निर्देशांकों (X, Y) द्वारा व्यक्त किया जायेगा जिनके मान हैं

$$X = \frac{m_1 x_1 + m_2 x_2 + m_3 x_3}{m_1 + m_2 + m_3}$$
(7.3a)

$$Y = \frac{m_1 y_1 + m_2 y_2 + m_3 y_3}{m_1 + m_2 + m_3}$$
(7.3b)

समान द्रव्यमान वाले कणों के लिए $m = m_1 = m_2 = m_3$,

$$X = \frac{m(x_1 + x_2 + x_3)}{3m} = \frac{x_1 + x_2 + x_3}{3}$$
$$Y = \frac{m(y_1 + y_2 + y_3)}{3m} = \frac{y_1 + y_2 + y_3}{3}$$

अर्थात् समान द्रव्यमान वाले कणों के लिए तीन कणों का द्रव्यमान केन्द्र उनकी स्थिति बिन्दुओं को मिलाने से बने त्रिभुज के केन्द्रक पर होगा।

समीकरण (7.3a,b) के परिणामों को, सरलतापूर्वक, ऐसे *n* कणों के एक निकाय के लिए सार्विक किया जा सकता है जो एक समतल में न होकर, अंतरिक्ष में फैले हों। इस तरह के निकाय का द्रव्यमान केन्द्र (X, Y, Z) है, जहाँ

$$X = \frac{\sum m_i x_i}{M} \tag{7.4a}$$

$$Y = \frac{\sum m_i y_i}{M} \tag{7.4b}$$

और
$$Z = \frac{\sum m_i z_i}{M}$$
 (7.4c)

यहाँ $M = \sum m_i$ निकाय का कुल द्रव्यमान है। सूचक iका मान 1 से n तक बदलता है, m_i i वें कण का द्रव्यमान है, और i वें कण की स्थिति (x_i, y_i, z_i) से व्यक्त की गई है। यदि हम स्थिति-सदिश की अवधारणा का उपयोग करें तो समीकरण (7.4a, b, c) को संयोजित करके एकल समीकरण के रूप में लिखा जा सकता है। यदि \mathbf{r}_i , i वें कण का स्थिति-वेक्टर है और **R** द्रव्यमान केन्द्र का स्थिति-सदिश है:

$$\mathbf{r}_{l} = x_{l} \mathbf{i} + y_{l} \mathbf{j} + z_{l} \mathbf{k}$$

एवं $\mathbf{R} = X \mathbf{\hat{i}} + Y \mathbf{\hat{j}} + Z \mathbf{k}$

तब
$$\mathbf{R} = \frac{\sum m_i \mathbf{r}_i}{M}$$
 (7.4d)

समीकरण के दाहिनी ओर लिखा गया योग सदिश-योग है।

सदिशों के इस्तेमाल से समीकरणों की संक्षिप्तता पर ध्यान दीजिए। यदि संदर्भ-फ्रेम (निर्देशांक निकाय) के मूल बिन्दु को, दिए गए कण-निकाय के द्रव्यमान केन्द्र में लिया जाए तो $\sum m_i \mathbf{r}_i = 0$ ।

एक दृढ़ पिण्ड, जैसे कि मीटर-छड़ या फ्लाइ व्हील, बहुत पास-पास रखे गए कणों का निकाय है; अत: समीकरण (7.4a, b, c, d) दृढ़ पिण्ड के लिए भी लागू होते हैं। इस प्रकार के पिण्डों में कणों (परमाणुओं या अणुओं) की संख्या इतनी

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

और

अधिक होती है, कि इन समीकरणों में, सभी पृथक-पृथक कणों को लेकर संयुक्त प्रभाव ज्ञात करना असंभव कार्य है। पर, क्योंकि कणों के बीच की दूरी बहुत कम है, हम पिण्ड में द्रव्यमान का सतत वितरण मान सकते हैं। यदि पिण्ड को n छोटे द्रव्यमान खण्डों में विभाजित करें जिनके द्रव्यमान $\Delta m_1, \Delta m_2...$ Δm_n हैं तथा *i*-वाँ खण्ड Δm_i बिन्दु (x_i, y_i, z_i) पर अवस्थित है ऐसा सोचें तो द्रव्यमान केन्द्र के निर्देशांकों के लगभग मान इस प्रकार व्यक्त करेंगे –

$$X = \frac{\sum (\Delta m_i) x_i}{\sum \Delta m_i}, Y = \frac{\sum (\Delta m_i) y_i}{\sum \Delta m_i}, Z = \frac{\sum (\Delta m_i) z_i}{\sum \Delta m_i}$$

यदि हम n को वृहत्तर करें अर्थात् Δm को और छोटा करें तो ये समीकरण काफी यथार्थ मान बताने लगेंगे। उस स्थिति में i-कणों के योग को हम समाकल से व्यक्त करेंगे।

$$\sum \Delta m_t \to \int dm = M,$$

$$\sum (\Delta m_t) x_t \to \int x \, dm,$$

$$\sum (\Delta m_t) y_t \to \int y \, dm,$$

$$\sum (\Delta m_t) z_t \to \int z \, dm$$

यहाँ M पिण्ड का कुल द्रव्यमान है। द्रव्यमान केन्द्र के निर्देशांकों को अब हम इस प्रकार लिख सकते हैं

$$X = \frac{1}{M} \int x \, \mathrm{d}m, \ Y = \frac{1}{M} \int y \, \mathrm{d}m \quad \text{और} \ Z = \frac{1}{M} \int z \, \mathrm{d}m$$
(7.5a)

इन तीन अदिश व्यंजकों के तुल्य सदिश व्यंजक इस प्रकार लिख सकते हैं-

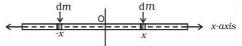
$$\mathbf{R} = \frac{1}{M} \int \mathbf{r} \, \mathrm{d}m \tag{7.5b}$$

(7.6)

यदि हम द्रव्यमान केन्द्र को अपने निर्देशांक निकाय का मूल-बिन्दु चुनें तो

$$\mathbf{R} (x, y, z) = 0$$
अर्थात्, $\int \mathbf{r} \, dm = 0$ या $\int x \, dm = \int y \, dm = \int z \, dm = 0$

प्राय: हमें नियमित आकार के समांग पिण्डों; जैसे – वलयों, गोल-चकतियों, गोलों, छड़ों इत्यादि के द्रव्यमान केन्द्रों की गणना करनी पड़ती है। (समांग पिण्ड से हमारा तात्पर्य एक ऐसी वस्तु से है जिसमें द्रव्यमान का समान रूप से वितरण हो)। सममिति का विचार करके हम सरलता से यह दर्शा सकते हैं कि इन पिण्डों के द्रव्यमान केन्द्र उनके ज्यामितीय केन्द्र ही होते हैं। आइये, एक पतली छड़ पर विचार करें, जिसकी चौड़ाई और मोटाई (यदि इसकी अनुप्रस्थ काट आयताकार है) अथवा त्रिज्या (यदि छड़ बेलनाकार है), इसकी लम्बाई की तुलना में बहुत छोटी है। छड़ की लम्बाई x-अक्ष के अनुदिश रखें और मूल बिन्दु इसके ज्यामितीय केन्द्र पर ले लें तो परावर्तन सममिति की दृष्टि से हम कह सकते हैं कि प्रत्येक x पर स्थित प्रत्येक dm घटक के समान dm का घटक –x पर भी स्थित होगा (चित्र 7.8)।

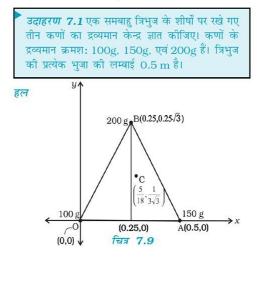


चित्र 7.8 एक पतली छड़ का द्रव्यमान केन्द्र ज्ञात करना

समाकल में हर जोड़े का योगदान शून्य है और इस कारण स्वयं

∫ x dm का मान शून्य हो जाता है। समीकरण (7.6) बताती है कि जिस बिन्दु के लिए समाकल शून्य हो वह पिण्ड का द्रव्यमान केन्द्र है। अत: समांग छड़ का ज्यामितीय केन्द्र इसका द्रव्यमान केन्द्र है। इसे परावर्तन सममिति के प्रयोग से समझ सकते हैं।

सममिति का यही तर्क, समांग वलयों, चकतियों, गोलों और यहाँ तक कि वृत्ताकार या आयताकार अनुप्रस्थ काट वाली मोटी छड़ों के लिए भी लागू होगा। ऐसे सभी पिण्डों के लिए आप पायेंगे कि बिन्दु (*x.y.z*) पर स्थित हर द्रव्यमान घटक के लिए बिन्दु (-*x.-y.-z*) पर भी उसी द्रव्यमान का घटक लिया जा सकता है। (दूसरे शब्दों में कहें तो इन सभी पिण्डों के लिए मूल बिन्दु परावर्तन-सममिति का बिन्दु है)। परिणामत:, समीकरण (7.5 a) में दिए गए सभी समाकल शून्य हो जाते हैं। इसका अर्थ यह हुआ कि उपरोक्त सभी पिण्डों का द्रव्यमान केन्द्र उनके ज्यामितीय केन्द्र पर ही पड़ता है।



149

150

x एवं y- अक्ष चित्र 7.9 में दर्शाये अनुसार चुनें तो समबाहु त्रिभुज के शीर्ष बिन्दुओं O, A एवं B के निर्देशांक क्रमश: (0,0), (0.5,0) एवं (0.25,0.25 √3) होंगे। माना कि 100g, 150g एवं 200g के द्रव्यमान क्रमश: O, A एवं B पर अवस्थित हैं। तब

$$X = \frac{m_1 x_1 + m_2 x_2 + m_3 x_3}{m_1 + m_2 + m_3}$$

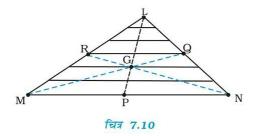
= $\frac{[100(0) + 150(0.5) + 200(0.25)] \text{ g m}}{(100 + 150 + 200) \text{ g}}$
= $\frac{75 + 50}{450} \text{ m} = \frac{125}{450} \text{ m} = \frac{5}{18} \text{ m}$
$$Y = \frac{[100(0) + 150(0) + 200(0.25\sqrt{3})] \text{ g m}}{450 \text{ g}}$$

= $\frac{50\sqrt{3}}{450} \text{ m} = \frac{\sqrt{3}}{9} \text{ m} = \frac{1}{3\sqrt{3}} \text{ m}$

द्रव्यमान केन्द्र C चित्र में दर्शाया गया है। ध्यान दें कि यह त्रिभुज OAB का ज्यामितीय केन्द्र नहीं है। क्या आप बता सकते हैं कि ऐसा क्यों नही है?

 उदाहरण 7.2: एक त्रिभुजाकार फलक का द्रव्यमान केन्द्र ज्ञात कीजिए।

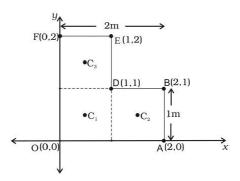
हल फलक (△LMN) को आधार (MN) के समान्तर पतली पट्टियों में बांटा जा सकता है जैसा चित्र 7.10 में दर्शाया गया है।



सममिति के आधार पर हम कह सकते हैं कि हर पट्टी का द्रव्यमान केन्द्र उसका मध्य बिन्दु है। अगर हम सभी पट्टियों के मध्य बिन्दुओं को मिलाते हैं तो हमें माध्यिका LP प्राप्त होती है। इसलिए, पूरे त्रिभुज का द्रव्यमान केन्द्र इस माध्यिका LP पर कहीं अवस्थित होगा। इसी प्रकार हम तर्क कर सकते हैं कि यह माध्यिका MQ और NR पर भी अवस्थित होगा। अत: यह द्रव्यमान केन्द्र तीनों माध्यिकाओं का संगामी बिन्दु गति त्रिभुज का केन्द्रक G है।

भौतिकी

हल चित्र 7.11 के अनुसार X एवं Y अक्षों को चुनें तो L-आकृति फलक के विभिन्न शीर्षों के निर्देशांक वही प्राप्त होते हैं जो चित्र में अंकित किए गए हैं। हम L-आकृति को तीन वर्गों से मिलकर बना हुआ मान सकते हैं जिनमें से प्रत्येक वर्ग की भुजा 1m है। प्रत्येक वर्ग का द्रव्यमान 1kg है, क्योंकि फलक समांग हैं। इन तीन वर्गों के द्रव्यमान केन्द्र C, C, और C₃ हैं, जो सममिति के विचार से उनके ज्यामितीय केन्द्र हैं और इनके निर्देशांक क्रमश: (1/2,1/2), (3/2,1/2), (1/2,3/2) हैं। हम कह सकते हैं कि L-आकृति का द्रव्यमान केन्द्र (X, Y) इन द्रव्यमान बिन्दुओं का द्रव्यमान केन्द्र हैं।



चित्र 7.11

$$X = \frac{\left[1(1/2) + 1(3/2) + 1(1/2)\right] \text{kg m}}{(1+1+1) \text{kg}} = \frac{5}{6} \text{m}$$

$$Y = \frac{\left\lfloor \left[1(1/2) + 1(1/2) + 1(3/2) \right] \right\rfloor \log m}{(1+1+1) \log} = \frac{5}{6}m$$

L-आकृति का द्रव्यमान केन्द्र रेखा OD पर पड़ता है। इस बात का अंदाजा हम बिना किसी गणना के लगा सकते थे। क्या आप बता सकते हैं, कैसे? यदि यह मानें कि चित्र 7.11 में दर्शाये गए L आकृति फलक के तीन वर्गों के द्रव्यमान

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

अलग–अलग होते तब आप इस फलक का द्रव्यमान केन्द्र कैसे ज्ञात करेंगे?

7.3 द्रव्यमान केन्द्र की गति

द्रव्यमान केन्द्र की परिभाषा जानने के बाद, अब हम इस स्थिति में हैं कि कणों के एक निकाय के लिए इसके भौतिक महत्व की विवेचना कर सकें। समीकरण (7.4d) को हम फिर से इस प्रकार लिख सकते हैं–

 $M\mathbf{R} = \sum m_i \mathbf{r}_i = m_1 \mathbf{r}_1 + m_2 \mathbf{r}_2 + ... + m_n \mathbf{r}_n$ (7.7) समीकरण के दोनों पक्षों को समय के सापेक्ष अवकलित करने पर-

$$M\frac{\mathrm{d}\mathbf{R}}{\mathrm{d}t} = m_1\frac{\mathrm{d}\mathbf{r}_1}{\mathrm{d}t} + m_2\frac{\mathrm{d}\mathbf{r}_2}{\mathrm{d}t} + \dots + m_n\frac{\mathrm{d}\mathbf{r}_n}{\mathrm{d}t}$$

या

$$M \mathbf{V} = m_1 \mathbf{v}_1 + m_2 \mathbf{v}_2 + \dots + m_n \mathbf{v}_n$$
(7.8)

जहाँ, $\mathbf{v}_1 \left(= \mathbf{d}\mathbf{r}_1 / \mathbf{d}t\right)$ प्रथम कण का वेग है, $\mathbf{v}_2 \left(= \mathbf{d}\mathbf{r}_2 / \mathbf{d}t\right)$ दूसरे कण का वेग है, इत्यादि और $\mathbf{V} = \mathbf{d}\mathbf{R} / \mathbf{d}t$ कणों के निकाय के द्रव्यमान केन्द्र का वेग है। ध्यान दें, कि हमने यह मान लिया है कि m_1, m_2, \ldots आदि के मान समय के साथ बदलते नहीं हैं। इसलिए, समय के सापेक्ष समीकरणों को अवकलित करते समय हमने उनके साथ अचरांकों जैसा व्यवहार किया है।

समीकरण (7.8) को समय के सापेक्ष अवकलित करने पर-

$$\begin{split} M \frac{\mathrm{d} \mathbf{V}}{\mathrm{d} t} &= m_1 \frac{\mathrm{d} \mathbf{v}_1}{\mathrm{d} t} + m_2 \frac{\mathrm{d} \mathbf{v}_2}{\mathrm{d} t} + \dots + m_n \frac{\mathrm{d} \mathbf{v}_n}{\mathrm{d} t} \\ & \mathfrak{A} \end{split}$$
$$\begin{split} \mathbf{M} \mathbf{A} &= m_1 \mathbf{a}_1 + m_2 \mathbf{a}_2 + \dots + m_n \mathbf{a}_n \end{split} \tag{7.9}$$

जहाँ $\mathbf{a}_1 (= d\mathbf{v}_1 / dt)$ प्रथम कण का त्वरण है, $\mathbf{a}_2 (= d\mathbf{v}_2 / dt)$ दूसरे कण का त्वरण है, इत्यादि और $\mathbf{A} (= d\mathbf{V} / dt)$ कणों के निकाय के द्रव्यमान केन्द्र का त्वरण है।

अब, न्यूटन के द्वितीय नियमानुसार, पहले कण पर लगने वाला बल है $\mathbf{F}_1 = m_1 \mathbf{a}_1$, दूसरे कण पर लगने वाला बल है $\mathbf{F}_2 = m_2 \mathbf{a}_2$, आदि। तब समीकरण (7.9) को हम इस प्रकार भी लिख सकते हैं-

$$M\mathbf{A} = \mathbf{F}_1 + \mathbf{F}_2 + \dots + \mathbf{F}_n \tag{7.10}$$

अत: कणों के निकाय के कुल द्रव्यमान को द्रव्यमान केन्द्र के त्वरण से गुणा करने पर हमें उस कण-निकाय पर लगने वाले सभी बलों का सदिश योग प्राप्त होता है। ध्यान दें कि जब हम पहले कण पर लगने वाले बल \mathbf{F}_1 की बात करते हैं, तो यह कोई एकल बल नहीं है, बल्कि, इस कण पर लगने वाले सभी बलों का सदिश योग है। यही बात हम अन्य कणों के विषय में भी कह सकते हैं। प्रत्येक कण पर लगने वाले उन बलों में कुछ *बाह्य बल* होंगे जो निकाय से बाहर के पिण्डों द्वारा आरोपित होंगे और कुछ *आंतरिक बल* होंगे जो निकाय के अंदर के कण एक दूसरे पर आरोपित करते हैं। न्यूटन के तृतीय नियम से हम जानते हैं कि ये आंतरिक बल सदैव बराबर परिमाण के और विपरीत दिशा में काम करने वाले जोड़ों के रूप में पाए जाते हैं और इसलिए समीकरण (7.10) में बलों को जोड़ने में इनका योग शून्य हो जाता है। समीकरण (7.10) को फिर इस प्रकार लिख सकते हैं

$$M\mathbf{A} = \mathbf{F}_{ext} \tag{7.11}$$

जहाँ **F**_{ext} निकाय के कणों पर प्रभावी सभी बाह्य बलों का सदिश योग है।

समीकरण (7.11) बताती है कि कणों के किसी निकाय का द्रव्यमान केन्द्र इस प्रकार गति करता है मानो निकाय का संपूर्ण द्रव्यमान उसमें संकेन्द्रित हो और सभी बाह्य बल उसी पर आरोपित हों।

ध्यान दें कि द्रव्यमान केन्द्र की गति के विषय में जानने के लिए, कणों के निकाय के आंतरिक बलों के विषय में कोई जानकारी नहीं चाहिए, इस उद्देश्य के लिए हमें केवल बाह्य बलों को ही जानने की आवश्यकता है।

समीकरण (7.11) व्युत्पन्न करने के लिए हमें कणों के निकाय की प्रकृति सुनिश्चित नहीं करनी पड़ी। निकाय कणों का ऐसा संग्रह भी हो सकता है जिसमें तरह-तरह की आंतरिक गतियाँ हों, और शुद्ध स्थानांतरण गति करता हुआ, अथवा, स्थानांतरण एवं घूर्णी गति के संयोजन युक्त एक दृढ़ पिण्ड भी हो सकता है। निकाय कैसा भी हो और इसके अवयवी कणों में किसी भी प्रकार की गतियाँ हों, इसका द्रव्यमान केन्द्र समीकरण (7.11) के अनुसार ही गति करेगा।

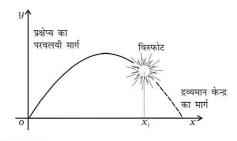
परिमित आकार के पिण्डों को एकल कणों की तरह व्यवहार में लाने के बजाय अब हम उनको कणों के निकाय की तरह व्यवहार में ला सकते हैं। हम उनकी गति का शुद्ध स्थानांतरीय अवयव यानि निकाय के द्रव्यमान केन्द्र की गति ज्ञात कर सकते हैं। इसके लिए, बस, पूरे निकाय का कुल द्रव्यमान और निकाय पर लगे सभी बाह्य बलों को निकाय के द्रव्यमान केन्द्र पर प्रभावी मानना होगा।

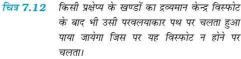
यही कार्यविधि हमने पिण्डों पर लगे बलों के विश्लेषण और उनसे जुड़ी समस्या के हल के लिए अपनाई थी। हालांकि, इसके लिए कोई स्पष्ट कारण नहीं बताया गया था। अब हम यह समझ सकते हैं, कि पूर्व के अध्ययनों में, हमने बिन कहे ही

151

152

यह मान लिया था कि निकाय में घूर्णी गति, एवं कणों में आंतरिक गति या तो थी ही नहीं और यदि थी तो नगण्य थी। आगे से हमें यह मानने की आवश्यकता नहीं रहेगी। न केवल हमें अपनी पहले अपनाई गई पद्धति का औचित्य समझ में आ गया है, वरन्, हमने वह विधि भी ज्ञात कर ली है जिसके द्वारा (i) ऐसे दृढ़ पिण्ड की जिसमें घूर्णी गति भी हो, (ii) एक ऐसे निकाय की जिसके कणों में तरह-तरह की आंतरिक गतियाँ हों, स्थानांतरण गति को अलग करके समझा समझाया जा सकता है।





चित्र 7.12 समीकरण (7.11) को स्पष्ट करने वाला एक अच्छा उदाहरण है। अपने निर्धारित परवलयाकार पथ पर चलता हुआ एक प्रक्षेप्य हवा में फट कर टुकड़ों में बिखर जाता है। विस्फोट कारक बल आंतरिक बल है इसलिए उनका द्रव्यमान केन्द्र की गति पर कोई प्रभाव नहीं होता। प्रक्षेप्य और उसके खण्डों पर लगने वाला कुल बाह्य बल विस्फोट के बाद भी वही है जो विस्फोट से पहले था, यानि पृथ्वी का गुरुत्वाकर्षण बल। अत:, बाह्य बल के अंतर्गत प्रक्षेप्य के द्रव्यमान केन्द्र का परवलयाकार पथ विस्फोट के बाद भी वही बना रहता जो विस्फोट न होने की स्थिति में होता।

7.4 कणों के निकाय का रेखीय संवेग

आपको याद होगा कि रेखीय संवेग की परिभाषा करने वाला व्यंजक है

p = m**v** (7.12) और, एकल कण के लिए न्यूटन के द्वितीय नियम को हम सांकेतिक भाषा में लिख सकते हैं

$$\mathbf{F} = \frac{\mathrm{d}\mathbf{p}}{\mathrm{d}t} \tag{7.13}$$

जहाँ **F** कण पर आरोपित बल है। आइये, अब हम n कणों के

एक निकाय पर विचार करें जिनके द्रव्यमान क्रमश: m_1 , m_2 ,... m_n है और वेग क्रमश: \mathbf{v}_1 , \mathbf{v}_2 ,..... \mathbf{v}_n हैं। कण, परस्पर अन्योन्य क्रियारत हो सकते हैं और उन पर बाहय बल भी लगे हो सकते हैं। पहले कण का रेखीय संवेग $m_1\mathbf{v}_1$, दूसरे कण का रेखीय संवेग $m_2\mathbf{v}_2$ और इसी प्रकार अन्य कणों के रेखीय संवेग भी हैं।

n कणों के इस निकाय का कुल रेखीय संवेग, एकल कणों के रेखीय संवेगों के सदिश योग के बराबर है।

$$\mathbf{P} = \mathbf{P}_1 + \mathbf{P}_2 + \ldots + \mathbf{P}_n$$

 $= m_1 \mathbf{v}_1 + m_2 \mathbf{v}_2 + ... + m_n \mathbf{v}_n$ (7.14)

 इस समीकरण की समीकरण (7.8) से तुलना करने पर,

 $\mathbf{P} = M \mathbf{V}$ (7.15)

 अत: कणों के एक निकाय का कुल रेखीय संवेग, निकाय

 के कुल द्रव्यमान तथा इसके द्रव्यमान केन्द्र के वेग के

गुणनफल के बराबर होता है। समीकरण (7.15) का समय के सापेक्ष अवकलन करने पर,

$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{P}}{\mathrm{d}t} = M \frac{\mathrm{d}\mathbf{V}}{\mathrm{d}t} = M\mathbf{A} \tag{7.16}$$

समीकरण (7.16) एवं समीकरण (7.11) की तुलना करने पर

$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{P}}{\mathrm{d}t} = \mathbf{F}_{ext} \tag{7.17}$$

यह न्यूटन के द्वितीय नियम का कथन है जो कणों के निकाय के लिए लागू किया गया है।

यदि कणों के किसी निकाय पर लगे बाह्य बलों का योग शून्य हो, तो समीकरण (7.17) के आधार पर,

$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{P}}{\mathrm{d}t} = 0$$
 या $\mathbf{P} =$ अचरांक (7.18a)

अत: जब कणों के किसी निकाय पर लगे बाहय बलों का योग शून्य होता है तो उस निकाय का कुल रेखीय संवेग अचर रहता है। यह कणों के एक निकाय के लिए लागू होने वाला रेखीय संवेग के संरक्षण का नियम है। समीकरण (7.15) के कारण, इसका अर्थ यह भी होता है कि जब निकाय पर लगने वाला कुल बाहय बल शून्य होता है तो इसके द्रव्यमान केन्द्र का वेग परिवर्तित नहीं होता। (इस अध्याय में कणों के निकाय का अध्ययन करते समय हम हमेशा यह मान कर चलेंगे कि निकाय का कुल द्रव्यमान अचर रहता है।)

ध्यान दें, कि आंतरिक बलों के कारण, यानि उन बलों के कारण जो कण एक दूसरे पर आरोपित करते हैं, किसी विशिष्ट

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

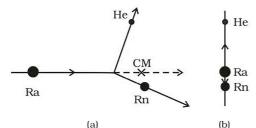
कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

कण का गमन-पथ काफी जटिल हो सकता है। फिर भी, यदि निकाय पर लगने वाला कुल बाह्य बल शून्य हो तो द्रव्यमान केन्द्र अचर-वेग से ही चलता है, अर्थात्, मुक्त कण की तरह समगति से सरल रेखीय पथ पर चलता है।

सदिश समीकरण (7.18a) जिन अदिश समीकरणों के तुल्य है, वे हैं-

$$P_x = C_1, P_y = C_2$$
 तथा $P_z = C_3$ (7.18 b)

यहाँ P_x , P_y , P_z कुल रेखीय संवेग सदिश **P** के, क्रमश: x, y एवं z दिशा में अवयव हैं और C_1 , C_2 , C_3 अचरांक हैं।

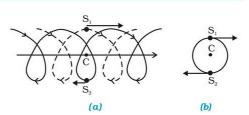


चित्र 7.13 (a) एक भारी नाभिक (Ra) एक अपेक्षाकृत हलके नाभिक (Rn) एवं एक अल्फा-कण (He) में विर्खोडत होता है। निकाय का द्रव्यमान केन्द्र समगति में है।

> (b) द्रव्यमान केन्द्र की स्थिर अवस्था में उसी भारी कण (Ra) का विखंडन। दोनों उत्पन्न हुए कण एक दूसरे की विपरीत दिशा में गतिमान होते हैं।

एक उदाहरण के रूप में, आइये, रेडियम के नाभिक जैसे किसी गतिमान अस्थायी नाभिक के रेडियोएक्टिव क्षय पर विचार करें। रेडियम का नाभिक एक रेडन के नाभिक और एक अल्फा कण में विखंडित होता है। क्षय-कारक बल निकाय के आंतरिक बल हैं और उस पर प्रभावी बाह्य बल नगण्य हैं। अत: निकाय का कुल रेखीय संवेग, क्षय से पहले और क्षय के बाद समान रहता है। विखंडन में उत्पन्न हुए दोनों कण, रेडन का नाभिक एवं अल्फा-कण, विभिन्न दिशाओं में इस प्रकार चलते हैं कि उनके द्रव्यमान केन्द्र का गमन-पथ वही बना रहता है जिस पर क्षयित होने से पहले मूल रेडियम नाभिक गतिमान था (चित्र 7.13(a))।

यदि हम एक ऐसे संदर्भ फ्रेम से इस क्षय प्रक्रिया को देखें जिसमें द्रव्यमान केन्द्र स्थिर हो, तो इसमें शामिल कणों की गति विशेषकर सरल दिखाई पड़ती है; उत्पन्न हुए दोनों कण एक दूसरे की विपरीत दिशा में इस प्रकार गतिमान होते हैं कि उनका द्रव्यमान केन्द्र स्थिर रहे, जैसा चित्र 7.13 (b) में दर्शाया गया है।



- चित्र 7.14 (a) बायनरी निकाय बनाते दो नक्षत्रों S₁ एवं S₂ के गमन पथ, जो क्रमश: बिन्दु रेखा एवं सतत रेखा द्वारा दर्शाये गए हैं। इनका द्रव्यमान केन्द्र C समगति में है।
 - (b) उसी बायनरी निकाय की गति जब द्रव्यमान केन्द्र C स्थिर है।

कणों की निकाय संबंधी बहुत सी समस्याओं में जैसा ऊपर बताई गई रेडियोएक्टिव क्षय संबंधी समस्या में दर्शाया है, प्रयोगशाला के संदर्भ-फ्रेम की अपेक्षा, द्रव्यमान-केन्द्र के फ्रेम में कार्य करना आसान होता है।

खगोलिकी में युग्मित (बायनरी) नक्षत्रों का पाया जाना एक आम बात है। यदि कोई बाह्य बल न लगा हो तो किसी युग्मित नक्षत्र का द्रव्यमान केन्द्र एक मुक्त-कण की तरह चलता है जैसा चित्र 7.14 (a) में दर्शाया गया है। चित्र में समान द्रव्यमान वाले दोनों नक्षत्रों के गमन पथ भी दर्शाये गए हैं; वे काफी जटिल दिखाई पड़ते हैं। यदि हम द्रव्यमान केन्द्र के फ्रेम से देखें तो हम पाते हैं कि ये दोनों नक्षत्र द्रव्यमान केन्द्र के प्रेरत: एक वृत्ताकार पथ पर गतिमान हैं जबकि द्रव्यमान केन्द्र स्थिर है। ध्यान दें, कि दोनों नक्षत्रों को वृत्ताकार पथ के व्यास के विपरीत सिरों पर बने रहना है (चित्र 7.14(b))। इस प्रकार इन नक्षत्रों का गमन पथ दो गतियों के संयोजन से निर्मित होता है (i) द्रव्यमान केन्द्र की सरल रेखा में समांग गति (ii) द्रव्यमान केन्द्र के परित: नक्षत्रों की वृत्ताकार कक्षाएँ।

उपरोक्त दो उदाहरणों से दृष्टव्य है, कि निकाय के एकल कणों की गति को द्रव्यमान केन्द्र की गति और द्रव्यमान केन्द्र के परित: गति में अलग करके देखना एक अत्यंत उपयोगी तकनीक है जिससे निकाय की गति को समझने में सहायता मिलती है।

7.5 दो सदिशों का सदिश गुणन

हम सदिशों एवं भौतिकी में उनके उपयोग के विषय में पहले से ही जानते हैं। अध्याय 6 (कार्य, ऊर्जा, शक्ति) में हमने दो

153

154

सदिशों के अदिश गुणन की परिभाषा की थी। एक महत्वपूर्ण भौतिक राशि, कार्य, दो सदिश राशियों, बल एवं विस्थापन के अदिश गुणनफल द्वारा परिभाषित की जाती है।

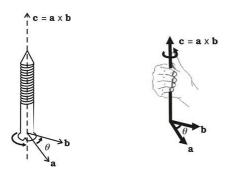
अब हम दो सदिशों का एक अन्य प्रकार का गुणन परिभाषित करेंगे। यह सदिश गुणन है। घूर्णी गति से संबंधित दो महत्वपूर्ण राशियाँ, बल आघूर्ण एवं कोणीय संवेग, सदिश गुणन के रूप में परिभाषित की जाती हैं।

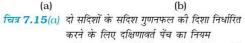
सदिश गुणन की परिभाषा

दो सदिशों a एवं b का सदिश गुणनफल एक ऐसा सदिश c है

- i) जिसका परिमाण $c = ab\sin\theta$ है, जहाँ a एवं b क्रमश: **a** एवं **b** के परिमाण हैं और θ दो सदिशों के बीच का कोण है।
- ii) c उस तल के अभिलम्बवत् है जिसमें a एवं b अवस्थित हैं।
- iii) यदि हम एक दक्षिणावर्त्त पेंच लें और इसको इस प्रकार रखें कि इसका शीर्ष a एवं b के तल में हो और लम्बाई इस तल के अभिलम्बवत् हो और फिर शीर्ष को a से b की ओर घुमायें, तो पेंच की नोंक c की दिशा में आगे बढ़ेगा। दक्षिणावर्त पेंच का नियम चित्र 7.15a में दर्शाया गया है।

यदि आप सदिशों **a** एवं **b** के तल के अभिलम्बवत् रेखा के परित: अपने दाहिने हाथ की उंगलियों को इस प्रकार मोड़ें कि उनके सिरे **a** से **b** की ओर इंगित करें, तब इस हाथ का फैला हुआ अंगूठा **c** की दिशा बतायेगा जैसा चित्र 7.15b में दर्शाया गया है।





(b) सदिश गुणनफल की दिशा बताने के लिए दाहिने हाथ का नियम दाहिने हाथ के नियम को सरल रूप में इस प्रकार व्यक्त कर सकते हैं : अपने दाहिने हाथ की हथेली को **a** से **b** की ओर संकेत करते हुए खोलो। आपके फैले हुए अंगूठे का सिरा **c** की दिशा बतायेगा।

यह याद रखना चाहिए कि **a** और **b** के बीच दो कोण बनते हैं। चित्र 7.15 (a) एवं (b) में इनमें से कोण θ दर्शाया गया है, स्पष्टत: दूसरा (360°– θ) है। उपरोक्त नियमों में से कोई भी नियम लगाते समय **a** एवं **b** के बीच का छोटा कोण (<180°) लेकर नियम लगाना चाहिए। यहाँ यह θ है।

क्योंकि सदिश गुणन में, गुणा व्यक्त करने के लिए क्रॉस (x) चिह्न का उपयोग किया जाता है इसलिए इस गुणन को क्रॉस गुणन भी कहते हैं।

 ध्यान दें कि दो सदिशों का अदिश गुणन क्रमविनियम नियम का पालन करता है जैसा पहले बताया गया है a.b = b.a

परन्तु, सदिश गुणन क्रमविनिमय नियम का पालन नहीं करता, अर्थात् **a** × **b** ≠ **b** × **a**

a×b एवं b×a के परिमाण समान (ab sin ∂) हैं ; और ये दोनों ही उस तल के अभिलम्बवत् हैं जिसमें a एवं b विद्यमान है। लेकिन, a×b के लिए दक्षिणावर्त पेंच को a से b की ओर घुमाना होता है जबकि b×a के लिए b से a की ओर। परिणामत: ये दो सदिश विपरीत दिशा में होते हैं

 $\mathbf{a} \times \mathbf{b} = -\mathbf{b} \times \mathbf{a}$

• सदिश गुणन का दूसरा रोचक गुण है इसका परावर्तन-गत व्यवहार। परावर्तन के अंतर्गत (यानि दर्पण में प्रतिबिम्ब लेने पर) हमें $x \to -x, y \to -y$ और $z \to -z$ मिलते हैं। परिणामस्वरूप सभी सदिशों के अवयवों के चिह्न बदल जाते हैं और इस प्रकार $a \to -a, b \to -b$ । देखें कि परावर्तन में $\mathbf{a} \times \mathbf{b}$ का क्या होता है?

$$\mathbf{a} \times \mathbf{b} \rightarrow (-\mathbf{a}) \times (-\mathbf{b}) = \mathbf{a} \times \mathbf{b}$$

अत: परावर्तन से **a × b** का चिह्न नहीं बदलता।

 अदिश एवं सदिश दोनों ही गुणन सदिश–योग पर वितरणशील होते हैं। अत:

 $\mathbf{a}.(\mathbf{b}+\mathbf{c}) = \mathbf{a}.\mathbf{b} + \mathbf{a}.\mathbf{c}$

 $\mathbf{a} \times (\mathbf{b} + \mathbf{c}) = \mathbf{a} \times \mathbf{b} + \mathbf{a} \times \mathbf{c}$

 हम c = a × b को अवयवों के रूप में भी लिख सकते हैं। इसके लिए हमें कुछ सदिश गुणनफलों की जानकारी आवश्यक होगी :

 (i) a × a = 0 (0 एक शून्य सदिश है, यानि शून्य परिमाण वाला सदिश)

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

स्पष्टत: ऐसा इसलिए है क्योंकि $\mathbf{a} \times \mathbf{a}$ का परिमाण हल $a^2 \sin 0^\circ = 0^{-1}$

```
इससे हम इस परिणाम पर पहुँचते हैं कि
```

```
\hat{\mathbf{i}} \times \hat{\mathbf{i}} = \mathbf{0}, \ \hat{\mathbf{j}} \times \hat{\mathbf{j}} = \mathbf{0}, \ \hat{\mathbf{k}} \times \hat{\mathbf{k}} = \mathbf{0}
```

```
(ii) \hat{\mathbf{i}} \times \hat{\mathbf{j}} = \hat{\mathbf{k}}
```

ध्यान दें, कि $\hat{\mathbf{i}} imes \hat{\mathbf{j}}$ का परिमाण $\sin 90^\circ$ या 1 है, चूंकि

 $\hat{\bf i}$ और $\hat{\bf j}$ दोनों का परिमाण 1 है और उनके बीच 90°का कोण

है। अत: $\hat{\mathbf{i}} \times \hat{\mathbf{j}}$ एक एकांक सदिश है। $\hat{\mathbf{i}}$ और $\hat{\mathbf{j}}$ के तल के अभिलम्बवत् दक्षिणावर्त पेंच के नियमानुसार ज्ञात करें तो इनसे संबंधित यह एकांक सदिश $\hat{\mathbf{k}}$ है। इसी प्रकार आप यह भी पुष्ट कर सकते हैं कि

 $\hat{\mathbf{j}} \times \hat{\mathbf{k}} = \hat{\mathbf{i}}$ और $\hat{\mathbf{k}} \times \hat{\mathbf{i}} = \hat{\mathbf{j}}$

सदिश गुणन के क्रम विनिमेयता गुण के आधार पर हम कह सकते हैं-

 $\hat{\mathbf{j}} \times \hat{\mathbf{i}} = -\hat{\mathbf{k}}, \quad \hat{\mathbf{k}} \times \hat{\mathbf{j}} = -\hat{\mathbf{i}}, \quad \hat{\mathbf{i}} \times \hat{\mathbf{k}} = -\hat{\mathbf{j}}$

ध्यान दें कि उपरोक्त सदिश गुणन व्यंजकों में यदि **î**, **ĵ. k** चक्रीय क्रम में आते हैं तो सदिश गुणन धनात्मक है और यदि चक्रीय क्रम में नहीं आते हैं तो सदिश गुणन ऋणात्मक है। अब,

$$\mathbf{a} \times \mathbf{b} = (a_x \hat{\mathbf{i}} + a_y \hat{\mathbf{j}} + a_z \hat{\mathbf{k}}) \times (b_x \hat{\mathbf{i}} + b_y \hat{\mathbf{j}} + b_z \hat{\mathbf{k}})$$
$$= a_x b_y \hat{\mathbf{k}} - a_x b_z \hat{\mathbf{j}} - a_y b_x \hat{\mathbf{k}} + a_y b_z \hat{\mathbf{i}} + a_z b_x \hat{\mathbf{j}} - a_z b_y \hat{\mathbf{j}}$$
$$= (a_y b_z - a_z b_x) \hat{\mathbf{i}} + (a_z b_x - a_x b_z) \hat{\mathbf{j}} + (a_x b_y - a_y b_x) \hat{\mathbf{k}}$$

उपरोक्त व्यंजक प्राप्त करने में हमने सरल सदिश गुणनफलों का उपयोग किया है। **a** × **b** को व्यक्त करने वाले व्यंजक को हम एक डिटरमिनेंट (सारणिक) के रूप में लिख सकते हैं जो याद रखने में आसान है।

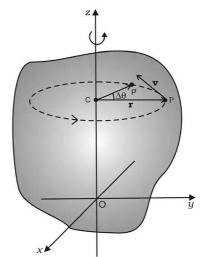
$$\mathbf{a} \times \mathbf{b} = \begin{vmatrix} \hat{\mathbf{i}} & \hat{\mathbf{j}} & \hat{\mathbf{k}} \\ a_x & a_y & a_z \\ b_x & b_y & b_z \end{vmatrix}$$

उदाहरण 7.4: दो सदिशों a = (3î – 4ĵ + 5k) एवं b = (-2î + ĵ – 3k) के अदिश एवं सदिश गुणनफल ज्ञात कीजिए।

$$\mathbf{a}.\mathbf{b} = (3\hat{\mathbf{i}} - 4\hat{\mathbf{j}} + 5\hat{\mathbf{k}}) \square (-2\hat{\mathbf{i}} + \hat{\mathbf{j}} - 3\hat{\mathbf{k}})$$
$$= -6 - 4 - 15$$
$$= -25$$
$$\mathbf{a} \times \mathbf{b} = \begin{vmatrix} \hat{\mathbf{i}} & \hat{\mathbf{j}} & \hat{\mathbf{k}} \\ 3 & -4 & 5 \\ -2 & 1 & -3 \end{vmatrix} = 7\hat{\mathbf{i}} - \hat{\mathbf{j}} - 5\hat{\mathbf{k}}$$
ध्यान दें कि, $\mathbf{b} \times \mathbf{a} = -7\hat{\mathbf{i}} + \hat{\mathbf{j}} + 5\hat{\mathbf{k}}$

7.6 कोणीय वेग और इसका रेखीय वेग से संबंध

इस अनुभाग में हम अध्ययन करेंगे कि कोणीय वेग क्या है, और घूर्णी गति में इसकी क्या भूमिका है? हम यह समझ चुके हैं कि घूर्णी गति में पिण्ड का प्रत्येक कण एक वृत्ताकार पथ पर चलता है। किसी कण का रेखीय वेग उसके कोणीय वेग से संबंधित



चित्र 7.16 एक स्थिर अक्ष के परित: घूर्णन। स्थिर (z-) अक्ष के परित: घूमते दृढ़ पिण्ड के किसी कण P का वृत्ताकार पथ पर चलना। वृत्त का केन्द्र (C), अक्ष पर अवस्थित है।

होता है। इन दो राशियों के बीच का संबंध एक सदिश गुणन से व्यक्त होता है। सदिश गुणन के विषय में आपने पिछले अनुभाग में पढा है।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

156

आइये चित्र 7.4 पुन: देखे। जैसा ऊपर बताया गया है, किसी दृढ़ पिण्ड की एक स्थिर अक्ष के परित: घूर्णी गति में, पिण्ड का प्रत्येक कण एक वृत्त में गति करता है। ये वृत्त अक्ष के लम्बवत् समतल में होते हैं जिनके केन्द्र अक्ष के ऊपर अवस्थित होते हैं। चित्र 7.16 में हमने चित्र 7.4 को फिर से बनाया है और इसमें स्थिर (z-) अक्ष के परित: घूमते, दृढ़ पिण्ड के, एक विशिष्ट कण को बिन्दु P पर दर्शाया है। यह कण एक वृत्त बनाता है जिसका केन्द्र C, अक्ष पर स्थित है। वृत्त की त्रिज्या r है, जो बिन्दु P की अक्ष से लम्बवत् दूरी है। चित्र में हमने P बिन्दु पर कण का रेखीय वेग सदिश \mathbf{v} भी दर्शाया है। इसकी दिशा वृत्त के P बिन्दु पर खींची गई स्पर्श रेखा के अनुदिश है।

माना क Δt समय अंतराल के बाद कण की स्थित P' है (चित्र 7.16)। कोण PCP', Δt समय में कण के कोणीय विस्थापन $\Delta \theta$ का माप है। Δt समय में कण का औसत कोणीय वेग $\Delta \theta / \Delta t$ है। जैसे–जैसे Δt का मान घटाते हुए शून्योन्मुख करते हैं, अनुपात $\Delta \theta / \Delta t$ का मान एक सीमांत मान प्राप्त करता है जो P बिन्दु पर कण का तात्क्षणिक कोणीय वेग $d\theta / dt$ है। तात्क्षणिक कोणीय वेग को हम ω से व्यक्त करते हैं। वृत्तीय गति के अध्ययन से हम जानते हैं कि रेखीय वेग सदिश का परिमाण v एवं कोणीय वेग ω के बीच संबंध एक सरल समीकरण $v = \omega r$ द्वारा प्रस्तुत किया जा सकता है, जहाँ r वृत्त की त्रिज्या है।

हमने देखा कि किसी दिए गए क्षण पर समीकरण $v = \omega r$ दृढ़ पिण्ड के सभी कणों पर लागू होती है। अत: स्थिर अक्ष से r_i दूरी पर स्थित किसी कण का, किसी क्षण पर, रेखीय वेग v_i होगा

 $v_i = \varpi r_i$ (7.19) यहाँ भी सूचकांक *i* का मान 1 से *n* तक बदलता है, जहाँ *n* पिण्ड के कुल कणों की संख्या है।

अक्ष पर स्थित कणों के लिए r = 0, और इसलिए $v = \omega r = 0$ । अत: अक्ष पर स्थित कण रेखीय गति नहीं करते। इससे यह पुष्ट होता है कि अक्ष स्थिर है।

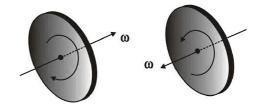
ध्यान दें कि हमने सभी कणों का समान कोणीय वेग ω लिया है। इसलिए हम ω को पूरे पिण्ड का कोणीय वेग कह सकते हैं।

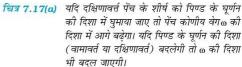
किसी पिण्ड की शुद्ध स्थानांतरण गति का अभिलक्षण हमने यह बताया कि इसके सभी कण, किसी दिए गए क्षण पर समान वेग से चलते हैं। इसी प्रकार, शुद्ध घूर्णी गति के लिए हम कह सकते हैं कि किसी दिए गए क्षण पर पिण्ड के सभी कण समान कोणीय वेग से घूमते हैं। ध्यान दें कि स्थिर अक्ष के

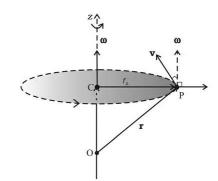
भौतिकी

परित: घूमते दृढ़ पिण्ड की घूर्णी गति का यह अभिलक्षण, दूसरे शब्दों में (जैसा अनुभाग 7.1 में बताया गया है) पिण्ड का हर कण एक वृत्त में गति करता है और यह वृत्त अक्ष के अभिलम्बवत् तल में स्थित होता है जिसका केन्द्र अक्ष पर होता है। हमारे अभी तक के विवेचन से ऐसा लगता है कि कोणीय

वेग एक अदिश राशि है। किंतु तथ्य यह है, कि यह एक सदिश राशि है। हम इस तथ्य के समर्थन या पुष्टि के लिए कोई तर्क नहीं देंगे, बस यह मान कर चलेंगे। एक स्थिर अक्ष के परित: घूर्णन में, कोणीय वेग सदिश, घूर्णन अक्ष के अनुदिश होता है, और उस दिशा में संकेत करता है जिसमें एक दक्षिणावर्त पेंच आगे बढ़ेगा जब उसके शीर्ष को पिण्ड के घूर्णन की दिशा में घुमाया जाएगा। देखिए चित्र 7.17(a)। इस सदिश का परिमाण, $\omega = d\theta/dt$, जैसा ऊपर बताया गया है।







चित्र 7.17 (b) कोणीय वेग सदिश @ की दिशा स्थिर घूर्णन अक्ष के अनुदिश है। P बिन्दु पर स्थित कण का रेखीय वेग v = @ × r है। यह @ एवं r दोनों के लम्बवत् है और कण जिस वृत्त पर चलता है उसके ऊपर खींची गई स्पर्श रेखा के अनुदिश है।

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

आइये, अब हम सदिश गुणनफल $\omega \times \mathbf{r}$ को ठीक से समझें और जानें कि यह क्या व्यक्त करता है। चित्र 7.17(b) को देखें, जो वैसे तो चित्र 7.16 का ही भाग है पर, यहाँ इसे कण P का पथ दर्शाने के लिए दोबारा बनाया गया है। चित्र में, स्थिर (*z*-) अक्ष के अनुदिश सदिश ω और मूल बिन्दु O के सापेक्ष दृढ़ पिण्ड के बिन्दु P का स्थिति-सदिश $\mathbf{r} = \mathbf{OP}$ दर्शाया गया है। ध्यान दें कि मूल बिन्दु को घूर्णन अक्ष के ऊपर ही रखा गया है।

 $\omega \times \mathbf{r} = \omega \times \mathbf{OP} = \omega \times (\mathbf{OC} + \mathbf{CP})$

लेकिन $\omega \times OC = O$ क्योंकि ω OC के अनुदिश है।

अत: $\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r} = \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{CP}$

अत

सदिश $\omega \times \mathbf{CP}$, ω के लम्बवत् है, यानि *z*-अक्ष पर भी तथा कण P द्वारा बनाये गए वृत्त की त्रिज्या **CP** पर भी। अत: यह वृत्त के P बिन्दु पर खींची गई स्पर्श रेखा के अनुदिश है। $\omega \times \mathbf{CP}$ का परिमाण ω (CP) है, क्योंकि ω एवं **CP** एक दूसरे के लम्बवत् हैं। हमें **CP** को \mathbf{r}_{\perp} से प्रदर्शित करना चाहिए ताकि इसके और OP = r के परिमाण में संभ्रम की स्थिति से बचा जा सके।

अत: $\omega \times \mathbf{r}$ एक ऐसा सदिश है जिसका परिमाण ωr_{\perp} है और जिसकी दिशा कण P द्वारा बनाये गए वृत्त पर खींची गई स्पर्श रेखा के अनुदिश है। यही बिन्दु P पर रेखीय वेग सदिश का परिमाण और दिशा है। अत:

v=∞×r (7.20) वास्तव में, समीकरण (7.20) उन दृढ़ पिण्डों की घूर्णन गति पर भी लागू होती है जो एक बिन्दु के परित: घूमते हैं, जैसे लट्टू का घूमना (चित्र 7.6(a))। इस तरह के मामलों में, r कण का स्थिति सदिश प्रदर्शित करता है जो स्थिर बिन्दु को मूल बिन्दु लेकर मापा गया हो।

ध्यान दें, कि जब कोई वस्तु एक स्थिर अक्ष के परित: घूर्णन करती है तो समय के साथ सदिश ω की दिशा नहीं बदलती। हाँ, इसका परिमाण क्षण-क्षण पर बदलता रहता है। अधिक व्यापक घूर्णन के मामलों में ω के परिमाण और दिशा दोनों समय के साथ बदलते रह सकते हैं।

7.6.1 कोणीय त्वरण

आपने ध्यान दिया होगा कि हम घूर्णी गति संबंधी अध्ययन को भी उसी तरह आगे बढ़ा रहे हैं जिस तरह हमने अपने स्थानांतरण गति संबंधी अध्ययन को आगे बढ़ाया था और जिसके बारे में अब हम भली-भाँति परिचित हैं। स्थानांतरण गति की गतिज चर राशियों यथा रेखीय विस्थापन (Δ**r**) और रेखीय वेग (**v**) के सदृश ही घूर्णी गति में कोणीय विस्थापन (θ) एवं कोणीय वेग (ω) की अवधारणाएं हैं। तब यह स्वाभाविक ही है कि जैसे हमने स्थानांतरीय गति में रेखीय त्वरण को वेग परिवर्तन की दर के रूप में परिभाषित किया था वैसे ही घूर्णी गति में कोणीय त्वरण को भी परिभाषित करें। अत: कोणीय त्वरण α की परिभाषा, समय के सापेक्ष कोणीय वेग परिवर्तन की दर के रूप में कर सकते हैं। यानि,

$$\mathbf{a} = \frac{\mathrm{d}\mathbf{w}}{\mathrm{d}t} \tag{7.21}$$

यदि घूर्णन अक्ष स्थिर है तोωकी दिशा और इसलिएαकी दिशा भी स्थिर होगी। इस स्थिति में तब सदिश समीकरण अदिश समीकरण में बदल जाती है और हम लिख सकते हैं-

$$\alpha = \frac{\mathrm{d}\omega}{\mathrm{d}t} \tag{7.22}$$

7.7 बल आघूर्ण एवं कोणीय संवेग

इस अनुभाग में, हम आपको ऐसी दो राशियों से अवगत करायेंगे जिनको दो सदिशों के सदिश गुणन के रूप में परिभाषित किया जाता है। ये राशियाँ, जैसा हम देखेंगे, कणों के निकायों, विशेषकर दृढ़ पिण्डों की गति का विवेचन करने में बहुत महत्वपूर्ण भूमिका अदा करती हैं।

7.7.1 एक कण पर आरोपित बल का आघूर्ण

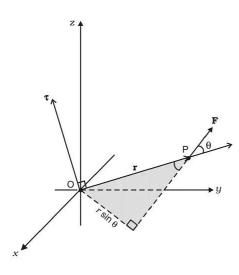
हमने सीखा है, कि किसी दृढ़ पिण्ड की गति, व्यापक रूप में, घूर्णन एवं स्थानांतरण का संयोजन होती है। यदि पिण्ड किसी बिन्दु या किसी रेखा के अनुदिश स्थिर है तो इसमें केवल घूर्णी गति होती है। हम जानते हैं कि किसी वस्तु की स्थानांतरीय गत्यावस्था में परिवर्तन लाने के लिए (यानि इसमें रेखीय त्वरण पैदा करने के लिए) बल की आवश्यकता होती है। तब स्वाभाविक प्रश्न यह उठता है कि घूर्णी गति में बल के तुल्य रूप कौन सी राशि है? एक समग्र स्थिति द्वारा इस प्रश्न का उत्तर तलाशने के लिए आइये किसी द्वार को खोलने या बंद करने का उदाहरण लें। द्वार एक दुढ पिण्ड है जो कब्जों से होकर गुजरने वाली ऊर्ध्वाधर अक्ष के परित: घुम सकता है। द्वार को कौन घुमाता है? यह तो स्पष्ट ही है कि जब तक दरवाजे पर बल नहीं लगाया जायेगा यह नहीं घूम सकता। किन्तु, किसी भी बल द्वारा यह कार्य किया जा सकता हो, ऐसा नहीं है। कब्जों से गुजरने वाली ऊर्ध्वाधर रेखा पर लगने वाला बल, द्वार में कोई भी घुर्णन गति उत्पन्न नहीं कर सकता किंतु किसी दिए गए परिमाण का बल जब द्वार के बाहरी किनारे पर लम्बवत लगाया जाए तो यह

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

158

द्वार को घुमाने में सबसे अधिक प्रभावी होता है। घूर्णी गति में बल का परिमाण ही नहीं, बल्कि, यह कहाँ और कैसे लगाया जाता है यह भी महत्वपूर्ण होता है।

घूर्णी गति में बल के समतुल्य राशि बल आघूर्ण है। इसको ऐंठन (टॉर्क) अथवा बल युग्म भी कहा जाता है। (हम बल आघूर्ण और टॉर्क शब्दों का इस्तेमाल एकार्थी मानकर करेंगे। पहले हम एकल कण के विशिष्ट मामले में बल आघुर्ण की परिभाषा देंगे। बाद में इस अवधारणा को आगे बढा़कर कणों के निकाय और दुढ पिण्डों के लिए लागू करेंगे। हम, घूर्णन गति में इसके कारण होने वाले परिवर्तन यानि दुढ पिण्ड के कोणीय त्वरण से इसका संबंध भी जानेंगे।



τ = **r** × **F** , τ उस तल के लम्बवत् है जिसमें **r** एवं चित्र 7.18 F हैं. और इसकी दिशा दक्षिणावर्त पेंच के नियम द्वारा जानी जा सकती है।

यदि, P बिन्दु पर स्थित किसी कण पर बल **F** लगा हो और मूल बिन्दु O के सापेक्ष बिन्दु P का स्थिति सदिश r हो (चित्र 7.18), तो मूल बिन्दु के सापेक्ष कण पर लगने वाले बल का आघूर्ण निम्नलिखित संदिश गुणनफल के रूप में परिभाषित किया जायेगा-

(7.23) $\tau = \mathbf{r} \times \mathbf{F}$ बल आघुर्ण एक सदिश राशि है। इसका संकेत चिह्न ग्रीक वर्णमाला का एक अक्षर τ टॉव है। τ का परिमाण है

$\tau = rF\sin\theta$

(7.24a) जहाँ r स्थिति सदिश r का परिमाण यानि OP की लंबाई है, F, बल **F** का परिमाण है तथा θ , **r** एवं **F** के बीच का लघु कोण है, जैसा चित्र में दर्शाया गया है।

बल आघूर्ण का विमीय सूत्र ML²T⁻² है । इसकी विमायें वही हैं जो कार्य और ऊर्जा की। तथापि, यह कार्य से बिलकुल अलग भौतिक राशि है। बल आघूर्ण एक संदिश राशि है, जबकि, कार्य एक अदिश राशि है। बल आघूर्ण का S.I मात्रक न्यूटन मीटर (Nm) है। चित्र से स्पष्ट है कि बल आघुर्ण के परिमाण को हम लिख सकते हैं-

(7.24b
(1.210

$$\vec{\tau} = rF\sin\theta = rF_{\perp} \tag{7.24c}$$

जहाँ $r_{\scriptscriptstyle \parallel}$ = $r \sin \theta$ बल की क्रिया-रेखा की मूल बिन्दु से लम्बवत् दूरी है और F_{\perp} (= $F \sin \theta$), r के लम्बवत् दिशा में **F** का अवयव है। ध्यान दें कि जब r = 0 या F = 0 या $\theta = 0^{\circ}$ अथवा 180° तब $\tau = 0$ । अत: यदि बल का परिमाण शून्य हो या बल मुल बिन्दु पर प्रभावी हो या बल की क्रिया रेखा मुल बिन्दु से गुजरती हो तो बल आघुर्ण शुन्य हो जाता है।

आपका ध्यान इस बात की ओर जाना चाहिए कि $\mathbf{r} \times \mathbf{F}$ सदिश गुणन होने के कारण दो सदिशों के सदिश गुणनफल के सभी गुण इस पर भी लागू होते हैं। अत: यदि बल की दिशा उलट दी जायेगी तो बल आघूर्ण की दिशा भी उलटी हो जायेगी। परन्तु यदि r और F दोनों की दिशा उलट दी जाए तो बल आघूर्ण की दिशा में कोई परिवर्तन नहीं होगा।

7.7.2 किसी कण का कोणीय संवेग

जैसे बल आघूर्ण, बल का घूर्णी समतुल्य है, ठीक वैसे ही कोणीय संवेग, रेखीय संवेग का घुर्णी समतुल्य है। पहले हम एकल कण के विशिष्ट मामले में कोणीय संवेग को परिभाषित करेंगे और एकल कण की गति के संदर्भ में इसकी उपयोगिता देखेंगे। तब, कोणीय संवेग की परिभाषा को दुढ पिण्डों सहित कणों के निकायों के लिए लागू करेंगे।

बल आघुर्ण की तरह ही कोणीय संवेग भी एक सदिश गुणन है। इसको हम (रेखीय) संवेग का आघूर्ण कह सकते हैं। इस नाम से कोणीय संवेग की परिभाषा का अनुमान लगाया जा सकता है।

m द्रव्यमान और p रेखीय संवेग का एक कण लीजिए, मूल बिन्दु O के सापेक्ष, जिसका स्थिति सदिश r हो। तब मूल बिन्दु O के सापेक्ष इस कण का कोणीय संवेग 1 निम्नलिखित समीकरण द्वारा परिभाषित होगा-

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

 $\mathbf{l} = \mathbf{r} \times \mathbf{p}$

(7.25a) कोणीय संवेग सदिश की परिमाण है

 $l = r p \sin \theta$ (7.26a) जहाँ p सदिश \mathbf{p} का परिमाण है तथा θ \mathbf{r} एवं \mathbf{p} के बीच का लघु कोण है। इस समीकरण को हम लिख सकते हैं-

 $l = r p_{\perp}$ या $r_{\perp} p$ (7.26b) जहाँ r_{\perp} (= $r\sin\theta$) सदिश ${f p}$ की दिशा रेखा की मूल बिन्दु से लम्बवत् दूरी है और $p_{\parallel}(=p\sin\theta)$, r की लम्बवत् दिशा में **p** का अवयव है। जब या तो रेखीय संवेग शन्य हो (p=0)या कण मूल बिन्दु पर हो (r = 0) या फिर \mathbf{p} की दिशा रेखा मूल बिन्दु से गुजरती हो $\theta = 0^{\circ}$ या 180°) तब हम अपेक्षा कर सकते हैं कि कोणीय संवेग शून्य होगा (l=O)।

भौतिक राशियों, बल आधूर्ण एवं कोणीय संवेग में एक महत्वपूर्ण पारस्परिक संबंध है। यह संबंध भी बल एवं रेखीय संवेग के बीच के संबंध का घूर्णी समतुल्य है। एकल कण के संदर्भ में यह संबंध व्युत्पन्न करने के लिए हम $\mathbf{l} = \mathbf{r} \times \mathbf{p}$ को समय के आधार पर अवकलित करते हैं.

$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{l}}{\mathrm{d}t} = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}(\mathbf{r}\times\mathbf{p})$$

दाईं ओर के व्यंजक पर गुणन के अवकलन का नियम लागू करें, तो

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}(\mathbf{r} \times \mathbf{p}) = \frac{\mathrm{d}\mathbf{r}}{\mathrm{d}t} \times \mathbf{p} + \mathbf{r} \times \frac{\mathrm{d}\mathbf{p}}{\mathrm{d}t}$$

अब, कण का वेग $\mathbf{v} = \mathrm{d}\mathbf{r}/\mathrm{d}t$ एवं $\mathbf{p} = m\mathbf{v}$ लिखें, तो

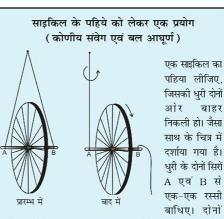
$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{r}}{\mathrm{d}t} \times \mathbf{p} = \mathbf{v} \times m\mathbf{v} = \mathbf{0},$$

क्योंकि दो समान्तर सदिशों का सदिश गुणनफल शून्य होता है। तथा, चूंकि d**p** / dt = **F**,

.
$$\mathbf{r} \times \frac{d\mathbf{p}}{dt} = \mathbf{r} \times \mathbf{F} = \mathbf{\tau}$$

अत: $\frac{d}{dt}(\mathbf{r} \times \mathbf{p}) = \mathbf{\tau}$
या, $\frac{d\mathbf{l}}{dt} = \mathbf{\tau}$ (7.27)

अतएव, किसी कण के कोणीय संवेग में समय के साथ होने वाले परिवर्तन की दर इस पर प्रभावी बल आघूर्ण के बराबर होती है। यह समीकरण $\mathbf{F} = d\mathbf{p}/dt$, जो एकल कण की स्थानांतरीय गति के लिए न्यूटन के द्वितीय नियम को व्यक्त करता है, का घूर्णी समतुल्य है।



रस्सियों को एक हाथ में इस प्रकार पकडि़ये कि पहिया ऊर्ध्वाध र रहे। अगर आप एक रस्सी को छोड दें, तो धुरी झुक जाएगी। अब एक हाथ से दोनों रस्सियों को पकड कर पहिये को ऊर्ध्वाध र रखते हुए दूसरे हाथ से इसकी धुरी पर तेजी से घुमाइये। अब फिर एक रस्सी को, माना B को, अपने हाथ से छोड दीजिए। देखिये क्या होता है?

पहिया लगभग ऊर्ध्व तल में घुमता रहता है और इसका घूर्णन तल उस रस्सी A के परित: घूमता है जो आपने हाथ में पकड़ रखी है। हम कहते हैं कि पहिये की घूर्णन अक्ष या फिर कोणीय संवेग रस्सी A के परित: पुरस्सरण (Precess) करता है।

पहिये के घूर्णन से कोणीय संवेग संलग्न होता है। इस कोणीय संवेग की दिशा ज्ञात कीजिए। जब आप घूमते पहिये को रस्सी A की सहायता से थामते हैं तो एक बल आघूर्ण कार्य करता है। (यह हम आपके ऊपर छोडते हैं कि आप सोचें कि बल आघूर्ण कैसे उत्पन्न होता है और इसकी दिशा क्या है?) कोणीय संवेग पर बल आघूर्ण के प्रभाव से, पहिया, इन दोनों राशियों के तल में लम्बवत् अक्ष के परितः पुरस्सरण करने लगता है। इन सभी कथनों को जांचिए।

कणों के निकाय का बल आधूर्ण एवं कोणीय संवेग

कणों के किसी निकाय का, किसी दिए गए बिन्दु के परित: कुल कोणीय संवेग ज्ञात करने के लिए हमें एकल कणों के कोणीय संवेगों के सदिश योग की गणना करनी होगी। अत: n कणों के निकाय के लिए.

$$\mathbf{L} = \mathbf{l}_1 + \mathbf{l}_2 + \dots + \mathbf{l}_n = \sum_{i=1}^n \mathbf{l}_i$$

iवें कण का कोणीय संवेग होगा, $\mathbf{l}_i = \mathbf{r}_i \times \mathbf{p}_i$

159

160

जहाँ, \mathbf{r}_i दिए गए मूल बिन्दु के सापेक्ष ंवें कण का स्थिति सदिश है और $\mathbf{p} = (m_i \mathbf{v}_i)$ उस कण का रेखीय संवेग है। (कण का द्रव्यमान m_i एवं वेग \mathbf{v}_i है)। कणों के निकाय के कुल कोणीय संवेग को हम निम्नवत् लिख सकते हैं-

$$\mathbf{L} = \sum \mathbf{l}_i = \sum \mathbf{r}_i \times \mathbf{p}_i \tag{7.25b}$$

यह समीकरण (7.25a) में दी गई एकाकी कण के संवेग की परिभाषा का कणों के निकाय के लिए किया गया व्यापकीकरण है।

समीकरणों (7.23) और (7.25b)का उपयोग करें तो

$$\frac{d\mathbf{L}}{dt} = \frac{d}{dt} \left(\sum \mathbf{l}_i \right) = \sum_i \frac{d\mathbf{l}_i}{dt} = \sum_i \tau_i$$
(7.28a)

जहाँ t,, i वें कण पर प्रभावी बल आघूर्ण है;

 $\boldsymbol{\tau}_i = \boldsymbol{r}_i \times \boldsymbol{F}_i$

iवें कण पर लगने वाला बल \mathbf{F}_i , इस पर लगने वाले सभी बाह्य बलों \mathbf{F}_i^{ext} एवं निकाय के दूसरे कणों द्वारा इस कण पर लगने वाले आंतरिक बलों \mathbf{F}_i^{int} का सदिश योग है। इसलिए, हम कुल बल आधूर्ण में बाह्य एवं आंतरिक बलों के योगदान को अलग–अलग कर सकते हैं।

$$\begin{split} \boldsymbol{\tau} &= \sum_{i} \boldsymbol{\tau}_{i} = \sum_{i} \boldsymbol{\mathbf{r}}_{i} \times \boldsymbol{\mathbf{F}}_{i} \quad & \exists \boldsymbol{\mathbf{r}}_{\mathrm{f}} \\ \boldsymbol{\tau} &= \boldsymbol{\tau}_{ext} + \boldsymbol{\tau}_{\mathrm{int}} , \\ \hline \boldsymbol{\mathbf{\sigma}}_{\mathrm{ext}} &= \sum_{i} \boldsymbol{\mathbf{r}}_{i} \times \boldsymbol{\mathbf{F}}_{i}^{ext} \\ \mathbf{s}_{\mathrm{f}}^{\mathrm{a}} &= \sum_{i} \boldsymbol{\mathbf{r}}_{i} \times \boldsymbol{\mathbf{F}}_{i}^{\mathrm{int}} \end{split}$$

हम, न सिर्फ न्यूटन का तृतीय नियम यानि यह तथ्य कि निकाय के किन्हीं दो कणों के बीच लगने वाले बल बराबर होते हैं और विपरीत दिशा में लगते हैं, बल्कि यह भी मानकर चलेंगे कि ये बल दोनों कणों को मिलाने वाली रेखा के अनुदिश लगते हैं। इस स्थिति में आंतरिक बलों का, निकाय के कुल बल आधूर्ण में योगदान शून्य होगा। क्योंकि, प्रत्येक क्रिया-प्रतिक्रिया युग्म का परिणामी बल आधूर्ण शून्य है। अत: $τ_{int} = 0$ और इसलिए $τ = τ_{ext}$

चूंकि $\tau = \sum \tau_{i}$, समीकरण $(\,7.28a\,)\,$ से निष्कर्ष निकलता है , कि

$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{L}}{\mathrm{d}t} = \tau_{ext} \tag{7.28 b}$$

अत:, कणों के किसी निकाय के कुल कोणीय संवेग में

समय के अनुसार होने वाले परिवर्तन की दर उस पर आरोपित बाह्य बल आघूर्णों (यानि बाह्य बलो के आघूर्णों) के सदिश योग के बराबर होती हैं। ध्यान रहे कि जिस बिन्दु (यहाँ हमारे संदर्भ-फ्रेम का मूल बिन्दु) के परित: कुल कोणीय संवेग लिया जाता है उसी के परित: बाह्य बल आघूर्णों की गणना की जाती है। समीकरण (7.28 b), कणों के निकाय के व्यापकीकृत कण की समीकरण (7.27) ही है। यह भी ध्यान देने की बात है कि एक कण के मामले में आंतरिक बलों या आंतरिक बल आघूर्णों का कोई अस्तित्व नहीं होता। समीकरण (7.28 b) निम्नलिखित समीकरण (7.17) का घूर्णी समतुल्य है।

$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{P}}{\mathrm{d}t} = \mathbf{F}_{ext} \tag{7.17}$$

ध्यान दें कि समीकरण (7.17) की तरह ही, समीकरण (7.28b) भी कणों के सभी निकायों के लिए लागू होती है चाहे वह पिण्ड दृढ़ हो या विभिन्न प्रकार की गतियों से युक्त प्रथक प्रथक कणों का निकाय।

कोणीय संवेग का संरक्षण

यदि τ_{evt} = 0, तो समीकरण (7.28b) रह जाती है

$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{L}}{\mathrm{d}t} = \mathbf{0}$$

L = अचरांक (7.29a) अत:, कणों के किसी निकाय पर आरोपित कुल बाह्य बल आघूर्ण यदि शून्य हो तो उस निकाय का कुल कोणीय संवेग संरक्षित होता है अर्थात् अचर रहता है। समीकरण (7.29a) तीन अदिश समीकरणों के समतुल्य है।

$$L_x = K_1, \ L_y = K_2 \ \forall \vec{a} \ L_z = K_3$$
 (7.29 b)

यहाँ K_1, K_2 एवं K_3 अचरांक हैं तथा L_x, L_y और L_z कुल कोणीय संवेग सदिश **L** के क्रमश: x, y एवं z दिशाओं में वियोजित अवयव हैं। यह कथन कि कुल कोणीय संवेग संरक्षित है, इसका यह भी अर्थ है कि ये तीनों अवयव भी संरक्षित हैं।

समीकरण (7.29a), समीकरण (7.18a) यानि कणों के निकाय के कुल रेखीय संवेग के संरक्षण के नियम, का घूर्णी समतुल्य है। समीकरण (7.18a) की तरह ही अनेक व्यावहारिक स्थितियों में इसके अनुप्रयोग हैं। इस अध्याय में कुछ रोचक अनुप्रयोगों की हम चर्चा करेंगे।

भौतिकी

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

ें *उदाहरण 7.5:* मूल बिन्दु के परित:, बल 7î + 3ĵ – 5**k** का बल आघूर्ण ज्ञात कीजिए। बल जिस कण पर लगता है उसका स्थिति सदिश**ां – ĵ + k** है।

हल: यहाँ
$$\mathbf{r} = \hat{\mathbf{i}} - \hat{\mathbf{j}} + \hat{\mathbf{k}}$$

$$\vec{\mathbf{a}} \quad \mathbf{F} = 7\hat{\mathbf{i}} + 3\hat{\mathbf{j}} - 5\hat{\mathbf{k}} \, .$$

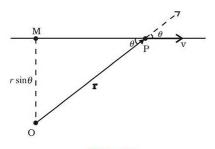
बलाघूर्ण $\mathbf{\tau} = \mathbf{r} \times \mathbf{F}$ ज्ञात करने के लिए हम डिटरमिनेंट हल करेंगे

$$\tau = \begin{vmatrix} \hat{\mathbf{i}} & \hat{\mathbf{j}} & \hat{\mathbf{k}} \\ 1 & -1 & 1 \\ 7 & 3 & -5 \end{vmatrix} = (5-3)\hat{\mathbf{i}} - (-5-7)\hat{\mathbf{j}} + (3-(-7))\hat{\mathbf{k}}$$

या
$$\boldsymbol{\tau} = 2\hat{\boldsymbol{i}} + 12\hat{\boldsymbol{j}} + 10\hat{\boldsymbol{k}}$$

उदाहरण 7.6: दर्शाइये, कि अचर-वेग से चलते एकल कण का किसी बिन्दु के परित: कोणीय संवेग उसकी समस्त गति के दौरान अचर रहता है।

हल: माना कि कोई कण P किसी कण t पर, **v** वेग से चल रहा है। हम, इस कण का कोणीय संवेग, स्वेच्छ बिन्दु O के परित: ज्ञात करना चाहते हैं।



चित्र 7.19

कोणीय संवेग $\mathbf{l} = \mathbf{r} \times m\mathbf{v}$ है। इसका परिमाण $mvr\sin\theta$ है, जहाँ θ , \mathbf{r} और \mathbf{v} के बीच का कोण है (देखिए चित्र 7.19)। यद्यपि कण समय के साथ अपनी स्थिति बदल रहा है, फिर भी, \mathbf{v} की दिशा रेखा वही बनी रहती है और इसलिए OM = $r\sin\theta$ अचर है।

1 की दिशा, r एवं v के तल के अभिलम्बवत्, पृष्ठ के अंदर की ओर जाती हुई है। यह दिशा भी नहीं बदलती।

अत:, 1 का परिमाण एवं दिशा वही रहती है और

इसलिए यह संरक्षित है। क्या कण पर कोई बाह्य बल आरोपित है?

7.8 दृढ़ पिण्डों का संतुलन

अब हम व्यापक कण-निकायों के बजाय दृढ़ पिण्डों की गति पर अपना ध्यान केंद्रित करेंगे।

आइये, स्मरण करें कि दृढ़ पिण्डों पर बाह्य बलों के क्या प्रभाव होते हैं? (आगे से हम विशेषण 'बाह्य' का प्रयोग नहीं करेंगे। जब तक अन्यथा न कहा जाय, हम केवल बाह्य बलों और बल आधूर्णों से ही व्यवहार करेंगे)। बल, किसी दृढ़ पिण्ड की स्थानांतरीय गत्यावस्था में परिवर्तन लाते हैं, अर्थात् वे समीकरण (7.17) के अनुसार, इसके कुल रेखीय संवेग को परिवर्तित करते हैं। लेकिन, बलों का यह एकमात्र प्रभाव नहीं है। यदि पिण्ड पर लगने वाला कुल बल आधूर्ण शून्य न हो तो इसके कारण, दृढ़ पिण्ड की धूर्णी गति में परिवर्तन होगा अर्थात् पिण्ड का कुल कोणीय संवेग समीकरण (7.28b) के अनुसार बदलेगा।

किसी दृढ़ पिण्ड को यांत्रिक संतुलन की अवस्था में तब कहा जाएगा जब इसके रेखीय संवेग और कोणीय संवेग दोनों का ही मान समय के साथ न बदलता हो यानि उस पिण्ड में न रेखीय त्वरण हो न कोणीय त्वरण। इसका अर्थ होगा कि

 (1) पिण्ड पर लगने वाला कुल बल यानि बलों का सदिश योग शून्य हो :

$$\mathbf{F}_1 + \mathbf{F}_2 + \dots + \mathbf{F}_n = \sum_{i=1}^n \mathbf{F}_i = \mathbf{0}$$
 (7.30a)

यदि पिण्ड पर लगने वाला कुल बल शून्य होगा तो उस पिण्ड के रेखीय संवेग में समय के साथ कोई परिवर्तन नहीं होगा। समीकरण (7.30a) पिण्ड के स्थानांतरीय संतुलन की शर्त है।

(2) कुल बल आधूर्ण, यानि दृढ़-पिण्ड पर लगने वाले बल-आधूर्णों का सदिश योग शून्य होगा :

$$\tau_1 + \tau_2 + \dots + \tau_n = \sum_{i=1}^n \tau_i = \mathbf{0}$$
 (7.30b)

यदि दृढ़ पिण्ड पर आरोपित कुल बल आघूर्ण शून्य हो तो इसका कुल कोणीय संवेग समय के साथ नहीं बदलेगा। समीकरण (7.30b) पिण्ड के घूर्णी संतुलन की शर्त है।

अब यह प्रश्न उठ सकता है, कि यदि वह मूल बिन्दु जिसके परित: आघूर्णों की गणना की गई है बदल जाए, तो क्या घूर्णी संतुलन की शर्त बदलेगी? यह दिखाया जा सकता है कि

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

162

यदि किसी दुढ़ पिण्ड के लिए स्थानांतरीय संतुलन की शर्त समीकरण (7.30b) लागू होती है तो इस पर मूल बिन्दु के स्थानांतरण का कोई प्रभाव नहीं होगा अर्थात् घूर्णी संतुलन की शर्त उस मूल बिन्दु की स्थिति के ऊपर निर्भर नहीं करती जिसके परित: आघूर्ण लिए गए हैं। उदाहरण 7.7, में बलयुग्म (यानि स्थानांतरीय संतुलन में, किसी पिण्ड के ऊपर लगने वाले बलों का एक जोड़ा) के विशिष्ट मामले में इस तथ्य की पुष्टि की जाएगी। n बलों के लिए इस परिणाम का व्यापक व्यंजक प्राप्त करना आपके अभ्यास के लिए छोड़ दिया गया है।

समीकरण (7.30a) एवं समीकरण (7.30b) दोनों ही सदिश समीकरणें हैं। इनमें से प्रत्येक तीन अदिश समीकरणों के समतुल्य हैं। समीकरण (7.30a) के संगत ये समीकरणें हैं

$$\sum_{i=1}^{n} F_{ix} = 0$$
, $\sum_{i=1}^{n} F_{iy} = 0$ एवं $\sum_{i=1}^{n} F_{iz} = 0$ (7.31a)

जहाँ F_{ix} , F_{iy} एवं F_{iz} बल \mathbf{F}_i के क्रमश: x, y एवं z दिशा में वियोजित अवयव हैं। इसी प्रकार, समीकरण (7.30b) जिन तीन अदिश समीकरणों के समतुल्य हैं, वे हैं

$$\sum_{i=1}^{n} \tau_{ix} = 0, \ \sum_{i=1}^{n} \tau_{iy} = 0 \ \text{trig} \ \sum_{i=1}^{n} \tau_{iz} = 0$$
 (7.31b)

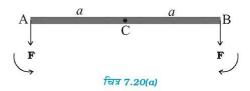
जहाँ τ_{ix} , τ_{iy} एवं τ_{iz} क्रमश: x, y एवं z दिशा में बल आधूर्ण τ_i के अवयव हैं।

समीकरण (7.31a) एवं (7.31b), हमें किसी दृढ़ पिण्ड के यांत्रिक संतुलन के लिए आवश्यक छ: ऐसी शर्तें बताते हैं जो एक दूसरे के ऊपर निर्भर नहीं करतीं। बहुत सी समस्याओं में किसी पिण्ड पर लगने वाले सभी बल एक ही तल में होते हैं। इस स्थिति में यांत्रिक संतुलन के लिए केवल तीन शर्तों को पूरी किए जाने की आवश्यकता होगी। इनमें से दो शर्ते स्थानांतरीय संतुलन के संगत होंगी, जिनके अनुसार, सभी बलों के, इस तल में स्वेच्छ चुनी गई दो परस्पर लम्बवत् अक्षों के अनुदिश, अवयवों का सदिश योग अलग-अलग शून्य होगा। तीसरी शर्त घूर्णी-संतुलन के संगत है। बलों के तल के अभिलम्बवत् अक्ष के अनुदिश बल आघूर्ण के अवयवों का योग शून्य होना चाहिए।

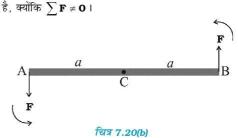
एक दृढ़ पिण्ड के संतुलन की शर्तों की तुलना, एकल कण के संतुलन की शर्तों से की जा सकती है। इस विषय में हमने पहले के अध्यायों में बात की है। कण पर घूर्णी गति का कोई विचार आवश्यक नहीं होता। इसके संतुलन के लिए केवल स्थानांतरीय संतुलन की शर्तें (समीकरण 7.30 a) ही पर्याप्त हैं। अत: किसी कण के संतुलन के लिए इस पर आरोपित सभी बलों का सदिश योग शून्य होना चाहिए। क्योंकि ये सब बल एक ही कण पर कार्य करते हैं इसलिए संगामी भी होते हैं। संगामी बलों के तहत संतुलन का विवेचन पहले के अध्यायों में किया जा चुका है।

ज्ञातव्य है कि एक पिण्ड आंशिक संतुलन में हो सकता है यानि यह हो सकता है कि यह स्थानांतरीय संतुलन में हो परन्तु घूर्णी संतुलन में न हो या फिर घूर्णी संतुलन में तो हो पर स्थानांतरीय संतुलन में ना हो।

एक हलकी (यानि नगण्य द्रव्यमान वाली) स्वतंत्र छड़ (AB) पर विचार कीजिए, जिसके दो सिरों (A एवं B) पर, बराबर परिमाण वाले दो समांतर बल, **F**, चित्र 7.20(a) में दर्शाये अनुसार, छड के लम्बवतु लगे हों।



माना कि छड़ AB का मध्य बिन्दु C है और CA = CB = a है। A एवं B पर लगे बलों के C के परित: आघूर्ण, परिमाण में समान (aP) हैं, पर जैसा चित्र में दिखाया गया है, विपरीत दिशाओं में प्रभावकारी हैं। छड़ पर कुल बल आघूर्ण शून्य होगा। निकाय घूर्णी संतुलन में है, पर यह स्थानांतरीय संतुलन में नहीं



चित्र 7.20(b) में, चित्र (7.20a) में B सिरे पर लगाए गए बल की दिशा उलट दी गई है। अब उसी छड़ पर किसी क्षण पर बराबर परिमाण के दो बल, विपरीत दिशाओं में, छड़ के लम्बवत् लगे हैं एक A सिरे पर और दूसरा B सिरे पर। यहाँ दोनों बलों के आघूर्ण बराबर तो हैं पर वे विपरीत दिशा में नहीं हैं: वे एक ही दिशा में हैं और छड में वामावर्त घूर्णन की प्रवृत्ति

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

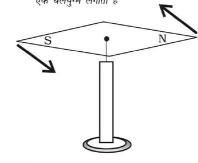
लाते हैं। छड़ पर लगने वाला कुल बल शून्य है। अत: छड़ स्थानांतरीय संतुलन में है, लेकिन यह घूर्णी संतुलन में नहीं है। यद्यपि यह छड़ किसी भी तरह से स्थिर नहीं की गई है, इसमें शुद्ध घूर्णी संभव होती है (यानि स्थानांतरण रहित घूर्णन गति)।

दो बराबर परिमाण के, विपरीत दिशाओं में लगे बलों का जोड़ा जिनकी क्रिया रेखाएँ एक न हों *बलयुग्म* अथवा ऐंठन (टॉर्क) कहलाता है। बलयुग्म बिना स्थानांतरण के घूर्णन पैदा करता है।

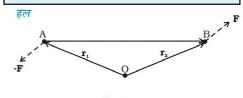
जब हम घुमाकर किसी बोतल का ढक्कन खोलते हैं तो हमारी उंगलियाँ ढक्कन पर एक बलयुग्म आरोपित करती हैं। [चित्र 7.21(a)]। इसका दूसरा उदाहरण पृथ्वी के चुम्बकीय क्षेत्र में रखी चुम्बकीय सुई है [चित्र 7.21(b)]। पृथ्वी का चुम्बकीय क्षेत्र, चुम्बकीय सुई के उत्तरी और दक्षिणी ध्रुवों पर बराबर बल लगाता है। उत्तरी ध्रुव पर लगा बल उत्तर दिशा की ओर एवं दक्षिणी ध्रुव पर लगा बल दक्षिणी दिशा की ओर होता है। उस अवस्था के अतिरिक्त जब सुई उत्तर-दक्षिण दिशा में संकेत करती हो, दोनों बलों की क्रिया रेखा एक नहीं होती। अत: उस पर, पृथ्वी के चुम्बकीय क्षेत्र के कारण, एक बलयुग्म प्रभावी होता है।



चित्र 7.21(a) ढक्कन को घुमाने के लिए हमारी उंगलियाँ उस पर एक बलयुग्म लगाती हैं



चित्र 7.21(b) पृथ्वी का चुम्बकीय क्षेत्र, सुई के क्षुवों पर, बराबर परिमाण वाले दो बल विपरीत दिशाओं में लगाता है। ये दो बल एक बलयुग्म बनाते हैं। **उदाहरण 7.7:** दर्शाइये कि किसी बलयुग्म का आघूर्ण उस बिन्दु के ऊपर निर्भर नहीं करता जिसके परित: आप आघूर्ण ज्ञात करते हैं।



चित्र 7.22

एक दृढ़ पिण्ड लीजिए जिस पर चित्र 7.22 में दिखाये अनुसार बलयुग्म लगा है। बल **F** एवं - **F** क्रमश: बिन्दु B और A पर लगे हैं। मूल बिन्दु O के सापेक्ष इन बिन्दुओं के स्थिति सदिश क्रमश: **r**₂ एवं **r**₁ हैं। आइये, मूल बिन्दु के परित: बलों के आधूर्ण ज्ञात करें।

बलयुग्म का आघूर्ण = युग्म बनाने वाले बलों के आघूर्णों का योग

$$= \mathbf{r}_1 \times (-\mathbf{F}) + \mathbf{r}_2 \times \mathbf{F}$$

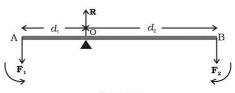
= $\mathbf{r}_2 \times \mathbf{F} - \mathbf{r}_1 \times \mathbf{F}$
= $(\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1) \times \mathbf{F}$
लेकिन $\mathbf{r}_1 + \mathbf{AB} = \mathbf{r}_2$ $\therefore \mathbf{AB}$
बलयुग्म का आघूर्ण = $\mathbf{AB} \times \mathbf{F}$

स्पष्टत:, यह मान मूल बिन्दु यानि वह बिन्दु जिसके परित: हमने बलों के आधूर्ण लिए हैं उसकी स्थिति पर निर्भर नहीं करता।

 $= \mathbf{r}_{2} - \mathbf{r}_{1}$.

7.8.1 आघूर्णों का सिद्धांत

एक आदर्श *उत्तोलक*, अनिवार्य रूप से, एक ऐसी हलकी (यानि नगण्य द्रव्यमान वाली) छड़ है जो अपनी लम्बाई के अनुदिश लिए गए किसी बिन्दु के परित: घूम सकती हो। यह बिन्दु *आलम्ब* कहलाता है। बच्चों के खेल के मैदान में लगा सी-सा, उत्तोलक का एक प्रतिनिधिक उदाहरण है। दो बल F_1 एवं F_2 , जो एक दूसरे के समांतर हैं उत्तोलक के सिरों पर, इसके लम्बवत् तथा आलम्ब से क्रमश: d_1 एवं d_2 दूरियों पर लगाये गए हैं जैसा चित्र 7.23 में दर्शाया गया है।



चित्र 7.23

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

164

यह उत्तोलक यांत्रिक रूप से एक संतुलित निकाय है। माना कि आलम्ब पर बलों का प्रतिक्रिया बल R है। यह बलों F_1 एवं F_2 की विपरीत दिशा में प्रभावी है। स्थानांतरीय संतुलन के लिए.

$$R - F_1 - F_2 = 0 (i)$$

और घूर्णी संतुलन में, आलम्ब के परित: आघूर्ण लेने पर, इन आघूर्णों का योग शून्य होगा। अत:

d₁F₁−d₂F₂ = 0 (ii) सामान्यत: वामावर्त आघूर्णों को धनात्मक एवं दक्षिणावर्त आघूर्णों को ऋणात्मक लिया जाता है। ध्यान दें कि *R* आलम्ब, पर ही कार्यरत है और इसका आघूर्ण शून्य है।

उत्तोलक के मामले में, F_1 प्राय: कोई लोड होता है जिसे उठाना होता है इसे भार कहते हैं। आलम्ब से इसकी दूरी d_1 भार की भुजा कहलाती है। बल F_2 , लोड को उठाने के लिए लगाया गया बल, प्रयास है। आलम्ब से इसकी दूरी प्रयास भुजा कहलाती है।

समीकरण (ii) को हम इस प्रकार भी लिख सकते हैं $d_1F_1 = d_2F_2$ (7.32a) या, भार × भार की भुजा = प्रयास × प्रयास की भुजा

., भारत भार भार पुंधा – प्रभाव देवाल को लिए आधूणों का उपरोक्त समीकरण, किसी उत्तोलक के लिए आधूणों का नियम व्यक्त करती है। अनुपात F_1/F_2 यांत्रिक लाभ (M.A) कहलाता है।

M.A. =
$$\frac{F_1}{F_2} = \frac{a_2}{d_1}$$
 (7.32b)

यदि प्रयास भुजा d_2 की लम्बाई, भार-भुजा d_1 से अधिक हो, तो यांत्रिक लाभ एक से अधिक होता है। यांत्रिक लाभ एक से अधिक होने का अर्थ होता है कि कम प्रयास से अधिक भार उठाया जा सकता है। सी-सा के अतिरिक्त भी आपके इर्द-गिर्द उत्तोलकों के बहुत से उदाहरण आपको मिल जायेंगे। तुलादण्ड भी एक उत्तोलक ही है। कुछ अन्य उत्तोलकों के उदाहरण अपने परिवेश से ढूँढिए। प्रत्येक के लिए उनके आलम्ब, भार, भार-भुजा, प्रयास और प्रयास-भुजा की पहचान कीजिए।

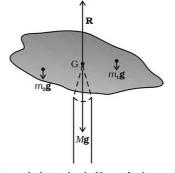
आप यह सरलता से दर्शा सकते हैं कि यदि समांतर बल F_1 और F_2 उत्तोलक के लम्बवत् न हों बल्कि कोई कोण बनाते हुए लगे हों तब भी आघूर्णों का नियम लागू होता है।

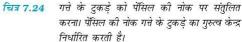
7.8.2 गुरुत्व केन्द्र

आपमें से कई लोगों ने अपनी नोट बुक को अपनी उंगली की नोक पर संतुलित किया होगा। चित्र 7.24 उसी तरह का एक

भौतिकी

क्रियाकलाप है जो आप आसानी से कर सकते हैं। एक अनियमित आकार का गत्ते का टुकड़ा और पेंसिल जैसी कोई बारीक नोक वाली वस्तु लो। कुछ बार प्रयास करके आप गत्ते के टुकडे में एक ऐसा बिन्दु G ढूँढ सकते हैं जिसके नीचे पेंसिल की नोक रखने पर गत्ते का टुकडा उस नोक पर संतुलित हो जाएगा। (इस स्थिति में गत्ते का टुकडा पूर्णत: क्षैतिज अवस्था में रहना चाहिए)। यह संतुलन बिन्दु गत्ते के टुकड़े का गुरुत्व केन्द्र (CG) है। पेंसिल की नोक ऊर्ध्वाधरत: ऊपर की ओर लगने वाला एक बल प्रदान करती है जिसके कारण गत्ते का टुकड़ा यांत्रिक संतुलन में आ जाता है। जैसा चित्र 7.24 में दर्शाया गया है, पेंसिल की नोक का प्रतिक्रिया बल R गत्ते के टुकड़े के कुल भार Mg (यानि इस पर पृथ्वी के गुरुत्वाकर्षण बल) के बराबर और विपरीत है और इसलिए यह स्थानांतरीय संतुलनावस्था में है। साथ ही यह घुर्णी संतुलन में भी है। क्योंकि, अगर ऐसा न होता तो असंतुलित बल आघूर्ण के कारण यह एक ओर झुक जाता और गिर जाता। गुरुत्व बल के कारण गत्ते के टुकड़े पर बहुत से बल आघूर्ण प्रभावी हैं क्योंकि एकाकी कणों के भार m,g, m,g आदि G से विभिन्न दूरियों पर कार्य कर रहे हैं।





गत्ते के टुकड़े का गुरुत्व केन्द्र इस प्रकार निर्धारित किया गया है कि *m*1**g**, *m2***g**.... आदि बलों का इसके परित: लिया गया आघूर्ण शून्य है।

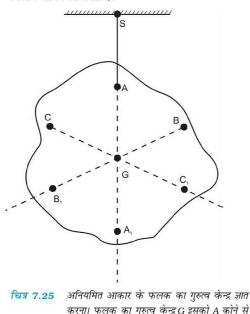
यदि \mathbf{r}_i गुरुत्व केन्द्र के सापेक्ष किसी पिण्ड के *i*-वें कण का स्थिति सदिश हो, तो इस पर लगने वाले गुरुत्व बल का गुरुत्व केन्द्र के परित: बल आधूर्ण $\mathbf{r}_i = \mathbf{r}_i \times m_i \mathbf{g}$ । गुरुत्व केन्द्र के परित: कल गुरुत्वीय बल आधूर्ण शन्य होने के कारण

$$\boldsymbol{\tau}_{g} = \sum \boldsymbol{\tau}_{i} = \sum \boldsymbol{\mathbf{r}}_{i} \times m_{i} \boldsymbol{\mathbf{g}} = \boldsymbol{\mathbf{0}}$$
(7.33)

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

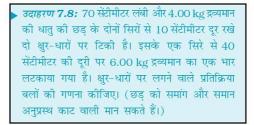
इसलिए, किसी पिण्ड के गुरुत्व-केन्द्र को हम एक ऐसे बिन्दु के रूप में परिभाषित कर सकते हैं जिसके परित: पिण्ड का कुल गुरुत्वीय बल आघूर्ण शून्य हो।

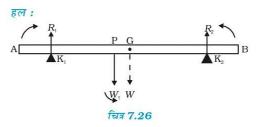
हम देखते हैं कि समीरकण (7.33) में **g** सभी कणों के लिए समान है अत: यह योग-चिन्ह \sum से बाहर आ सकता है। अत:, $\sum m_i \mathbf{r}_i = \mathbf{0}$ । याद रखिए कि स्थिति सदिश (**r**) गुरुत्व केन्द्र के सापेक्ष नापे गए हैं। अब अनुभाग 7.2 की समीकरण (7.4a) के अनुसार यदि $\sum m_i \mathbf{r}_i = 0$, तो मूल बिन्दु पिण्ड का द्रव्यमान केन्द्र होना चाहिए। अत: पिण्ड का गुरुत्व केन्द्र एवं द्रव्यमान केन्द्र होना चाहिए। अत: पिण्ड का गुरुत्व केन्द्र एवं द्रव्यमान केन्द्र होना चाहिए। अत: पिण्ड का गुरुत्व केन्द्र एवं द्रव्यमान केन्द्र एक ही है। हमारे ध्यान में यह बात आनी चाहिए कि ऐसा इसलिए है, क्योंकि, बस्तु का आकार इतना छोटा है कि इसके सभी बिन्दुओं के लिए **g** का मान समान है। यदि पिण्ड इतना बड़ा हो जाए कि इसके एक भाग की तुलना में दूसरे भाग के लिए **g** का मान बदल जाए तब गुरुत्व केन्द्र एवं द्रव्यमान केन्द सम्पाती नहीं होंगे। मूल रूप में, ये दो अलग-अलग अवधारणाएँ हैं। द्रव्यमान केन्द्र का गुरुत्व से कुछ लेना देना नहीं है। यह केवल पिण्ड में द्रव्यमान के वितरण पर निर्भर करता है।



करना। फलक का गुरुत्व केन्द्र G इसको A कोने से लटकाने पर इससे होकर गुजरने वाली ऊर्ध्वाधर रेखा पर पडता है। अनुभाग 7.2 में हमने कई नियमित, समांग, पिण्डों के द्रव्यमान केन्द्र की स्थिति ज्ञात की थी। स्पष्टत:, यदि पिण्ड विशालकाय नहीं है, तो उसी विधि से हम उनके गुरुत्व केन्द्र ज्ञात कर सकते हैं।

चित्र 7.25, गत्ते के टुकड़े जैसे किसी अनियमित आकार के फलक का गुरुत्व केन्द्र ज्ञात करने की एक अन्य विधि दर्शाता है। यदि आप इस फलक को किसी बिन्दु जैसे A से लटकायें तो A से गुजरने वाली ऊर्ध्वाधर रेखा गुरुत्व केन्द्र से गुजरेगी। हम इस ऊर्ध्वाधर रेखा AA₁, को अंकित कर लेते हैं। अब हम फलक को किसी दूसरे बिन्दु जैसे B या C से लटकाते हैं। इन दो ऊर्ध्वाधर रेखाओं का कटान बिन्दु गुरुत्व केन्द्र है। समझाइये कि यह विधि क्यों प्रभावी होती है? चूंकि यहाँ पिण्ड छोटा सा ही है अत: इस बिधि से इसका द्रव्यमान केन्द्र भी ज्ञात किया जा सकता है।





चित्र 7.26 में छड़ को AB से दर्शाया गया है। K_1 एवं K_2 क्षुर-धारों की स्थिति दर्शाते हैं। G एवं P क्रमश: गुरुत्व केन्द्र एवं लटकाये गए बल की स्थितियाँ हैं।

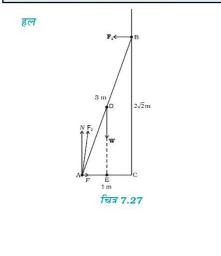
ध्यान दें कि छड़ का भार W इसके गुरुत्व केन्द्र G पर कार्य करता है। छड़ समान अनुप्रस्थ काट वाली और समांग द्रव्य से बनी है इसलिए G इसका केन्द्र है। AB = 70 cm. AG = 35 cm, AP = 30 cm, PG = 5 cm, AK₁ = BK₂ = 10 cm और $K_1G = K_2G = 25 cm$ एवं W = छड़ का भार = 4.00kg तथा W_1 = लटकाया गया भार = 6.00 kg; R_1 एवं R_2 क्षर-धारों के आधारों के अभिलम्बवत् प्रतिक्रिया बल हैं।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

166

छड़ के स्थानांतरीय संतुलन के लिए $R_1 + R_2 - W_1 - W = 0$ (i) ध्यान दें कि W, एवं W ऊर्ध्वाधरत: नीचे की ओर तथा R, एवं R, ऊर्ध्वाधरत: ऊपर की ओर लगते हैं। घूर्णी संतुलन की दुष्टि से हम बलों के आघूर्ण ज्ञात करते हैं। एक ऐसा बिन्दु जिसके परित: आघूर्ण ज्ञात करने से सुविधा रहेगी G है। R, और W, के आधूर्ण वामावर्त (धनात्मक) हैं, जबकि R, का आघूर्ण दक्षिणावर्त (ऋणात्मक) है। अतः घूर्णी संतुलन के लिए $-R_1(K_1G) + W_1(PG) + R_2(K_2G) = 0$ (ii) यह दिया गया है कि W = 4.00g N, $W_1 = 6.00g$ N, जहाँ g = 1्रुत्व के कारण त्वरण $g = 9.8 \text{ m/s}^2$. समीकरण (i) में आंकिक मान प्रतिस्थापित करने पर, $R_1 + R_2 - 4.00g - 6.00g = 0$ या $R_1 + R_2 = 10.00g$ N (iii) = 98.00 N समीकरण (ii) से -0.25 R1 + 0.05 W1 + 0.25 R2 = 0 या $R_1 - R_2 = 1.2g$ N = 11.76 N (iv) समीकरण (iii) and (iv) से $R_1 = 54.88$ N, $R_{2} = 43.12 \text{ N}$ अत: क्षुर-धारों के आधारों के प्रतिक्रिया बल हैं- K_1 पर 55 N तथा K_2 पर 43 N

उदाहरण 7.9: 20 kg द्रव्यमान की एक 3 m लंबी सीढ़ी एक घर्षणविहीन दीवार के साथ झुका कर टिकाई गई है। जैसा चित्र 7.27 में दर्शाया गया है, इसका निचला सिरा फर्श पर दीवार से 1 m की दूरी पर है। दीवार और फर्श के प्रतिक्रिया बल ज्ञात कीजिए।



सीढ़ी AB की लंबाई = 3 m, इसके पैरों की दीवार से दूरी AC = 1 m, पाइथागोरस प्रमेय के अनुसार BC = $2\sqrt{2}$ m । सीढ़ी पर लगने वाले बल हैं – इसके गुरुत्व केन्द्र D पर प्रभावी इसका भार W। दीवार और फर्श के प्रतिक्रिया बल F_1 एवं F_2 । बल F_1 दीवार पर अभिलम्बवत् है, क्योंकि, दीवार घर्षणविहीन है। बल F_2 को दो अवयवों में वियोजित किया जा सकता है –अभिलम्बवत् प्रतिक्रिया बल N एवं घर्षण बल F । ध्यान दें कि F सीढ़ी को दीवार से दूर फिसलने से रोकता है इसलिए इसकी दिशा दीवार की ओर है।

स्थानांतरीय संतुलन के लिए, ऊर्ध्वाधर बलों का योग शून्य करने पर

$$N - W = 0 \tag{i}$$

इसी प्रकार क्षैतिज बल लें तो, F –F, = O

घूर्णी संतुलन के कारण बिन्दु A के परित: आघूर्ण लेने पर

$$2\sqrt{2}F_1 - (1/2)W = 0$$
 (iii)

सब,
$$W = 20 g = 20 \times 9.8 \text{ N} = 196.0$$

 $(g = 9.8 \text{ m/s}^2)$

समीकरण (i) से N= 196.0

समीकरण (iii) से

$$F_1 = W/4\sqrt{2} = 196.0/4\sqrt{2} = 34.6 \,\mathrm{N}$$

समीकरण (ii) से
$$F = F_1 = 34.6 \,\mathrm{N}$$

अत: $F_2 = \sqrt{F^2 + N^2} = 199.0 \text{ N}$

बल $F_{_{2}}$, क्षैतिज से α कोण बनाता है

 $\tan \alpha = N/F = 4\sqrt{2}$, $\alpha = \tan^{-1}(4\sqrt{2}) \approx 80^{\circ} \blacktriangleleft$

7.9 जड़त्व आघूर्ण

हम पहले ही यह उल्लेख कर चुके हैं कि घूर्णी गति का अध्ययन हम स्थानांतरण गति के समांतर ही चलायेंगे। इस विषय में आप पहले से ही सुपरिचित हैं। इस संबंध में एक मुख्य प्रश्न का उत्तर देना अभी शेष है कि घूर्णी गति में द्रव्यमान के समवुल्य राशि क्या है? इस प्रश्न का उत्तर हम प्रस्तुत अनुभाग में देंगे। विवेचना को सरल बनाए रखने के लिए हम केवल स्थिर अक्ष के परित: घूर्णन पर ही विचार करेंगे। आइये, घूर्णन करते पिण्ड की गतिज ऊर्जा के लिए व्यंजक प्राप्त करें। हम जानते हैं कि स्थिर अक्ष के परित: घूर्णन करते पिण्ड का प्रत्येक कण, एक वृत्ताकार पथ पर चलता है (देखें चित्र 7.16)। और अक्ष से r, दूरी पर स्थित कण का रेखीय वेग, जैसा समीकरण

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

(ii)

N

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

(7.19) दर्शाती है, $\upsilon_i = r_i \omega$ है। इस कण की गतिज ऊर्जा है

$$k_{i} = \frac{1}{2}m_{i}\upsilon_{i}^{2} = \frac{1}{2}m_{i}r_{i}^{2}\omega^{2}$$

जहाँ m_i कण का द्रव्यमान है। पिण्ड की कुल गतिज ऊर्जा Kइसके पृथक-पृथक कणों की गतिज ऊर्जाओं का योग है।

$$K = \sum_{i=1}^{n} k_{i} = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^{n} (m_{i} r_{i}^{2} \omega^{2})$$

यहाँ n पिण्ड के कुल कणों की संख्या है। ज्ञातव्य है कि ω सभी कणों के लिए समान है अत: ω^2 को योग-चिह्न के बाहर निकाल सकते हैं। तब.

$$K = \frac{1}{2}\omega^2 (\sum_{i=1}^n m_i r_i^2)$$

हम दृढ़ पिण्ड को अभिलक्षित करने वाला एक नया प्राचल परिभाषित करते हैं जिसका नाम जड़त्त्व आघूर्ण है और जिसका व्यक्तिकरण है

$$I = \sum_{i=1}^{n} m_i r_i^2$$
(7.34)

इस परिभाषा के साथ

$$K = \frac{1}{2}I\omega^2 \tag{7.35}$$

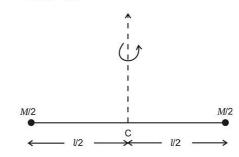
ध्यान दें कि प्राचल I कोणीय वेग के परिमाण पर निर्भर नहीं करता। यह दृढ़ पिण्ड और उस अक्ष का अभिलक्षण है जिसके परित: पिण्ड घूर्णन करता है।

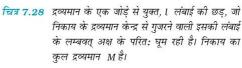
समीकरण (7.35) द्वारा व्यक्त घूर्णन करते पिण्ड की गतिज ऊर्जा की रेखीय (स्थानांतरीय) गति करते पिण्ड की गतिज ऊर्जा $K = \frac{1}{2}mv^2$ से तुलना कीजिए। यहाँ m पिण्ड का द्रव्यमान और v उसका वेग है। कोणीय वेग ω (किसी स्थिर अक्ष के घूर्णन के संदर्भ में) और रेखीय वेग v (रेखीय गति के संदर्भ में) की समतुल्यता हम पहले से ही जानते हैं। अत: यह स्पष्ट है कि जड़त्व आघूर्ण I, प्राचल द्रव्यमान का घूर्णी समतुल्य है। (स्थिर अक्ष के परित:) घूर्णन में जड़त्व आघूर्ण वही भूमिका अदा करता है जो रेखीय गति में द्रव्यमान।

अब हम समीकरण (7.34) में दी गई परिभाषा का उपयोग दो सरल स्थितियों में जड़त्व आघूर्ण ज्ञात करने के लिए करेंगे। a)त्रिज्या R और द्रव्यमान M के एक पतले वलय पर विचार कीजिए जो अपने तल में, अपने केन्द्र के परित: ത कोणीय वेग से घूर्णन कर रहा है। वलय का प्रत्येक द्रव्यमान घटक इसकी अक्ष से *R* दूरी पर है और *v = Ro* चाल से चलता है। इसलिए इसकी गतिज ऊर्जा है-

$$K = \frac{1}{2}M\upsilon^2 = \frac{1}{2}MR^2\omega^2$$

समीकरण (7.35) से तुलना करने पर हम पाते हैं कि वलय के लिए I = MR²





b) अब, हम *l* लंबाई की दृढ़, भारहीन छड़ के सिरों पर लगे दो द्रव्यमानों से बने एक निकाय पर विचार करेंगे। यह निकाय इसके द्रव्यमान केन्द्र से गुजरती छड़ के लम्बवत् अक्ष के परित: घूम रहा है (चित्र 7.28)। प्रत्येक द्रव्यमान *M*/2 अक्ष से *l*/2 दूरी पर है। इसलिए, इन द्रव्यमानों का जड्त्व आघूर्ण होगा,

 $(M/2) \ (l/2)^2 + (M/2)(l/2)^2$

अत:, द्रव्यमानों के इस जोड़े का, द्रव्यमान केन्द्र से गुजरती छड़ के लम्बवत् अक्ष के परित: जड़त्व आघूर्ण

I = Ml² / 4 सारिणी 7.1 में कुछ सुपरिचित नियमित आकार के ठोसों के

सारणा 7.1 म युग्छ सुपार्यपति नियामत आकार के ठासा क विशिष्ट अक्षों के परित: जड़त्व आघूर्ण दिए गए हैं। क्योंकि. किसी पिण्ड का द्रव्यमान, उसकी रेखीय गत्यावस्था

क्याक, ाकसा 1998 का प्रवयमान, उसका रखाव गत्यावस्था में परिवर्तन का प्रतिरोध करता है, वह उसकी रेखीय गति के जड़त्व का माप है। उसी प्रकार, दी गई अक्ष के परित: जड़त्व आधूर्ण, घूर्णी गति में परिवर्तन का प्रतिरोध करता है, अत: इसको पिण्ड के घूर्णी जड़त्व का माप माना जा सकता है। इस माप से यह बोध होता है कि किसी पिण्ड में पिण्ड के विभिन्न कण घूर्णन अक्ष के आपेक्ष किस प्रकार अवस्थित हैं। द्रव्यमान की तरह जड़त्व आघूर्ण एक नियत राशि नहीं होती, बल्कि, इसका

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

	सारिणी 7.1 विशिष्ट अ	क्षों के परितः कुछ नियमि	त आकार के पिण्डों के जड़त्त्व आघूण	f
Z	पिण्ड	अक्ष	आरेख	I
1.	R त्रिज्या का पतला, वृत्ताकार वलय	वलय तल के लम्बवत् केन्द्र से गुजरती	-5-	MR²
2.	R त्रिज्या का पतला, वृत्ताकार वलय	व्यास		MR²/2
3.	L लंबाई को पतली छड़	मध्य बिन्दु से गुजरती लंबाई के लम्बवत्	x-1 y	ML²/12
4.	R त्रिज्या को वृत्ताकार चकती	केन्द्र से गुजरती तल के लम्बवत्		MR²/2
5.	<i>R</i> त्रिज्या को वृत्ताकार चकती	व्यास		MR ² /4
6.	<i>R</i> त्रिज्या का खोखला बेलन	बेलन की अक्ष	(m-	$M\!R^2$
7.	<i>R</i> त्रिज्या का ठोस बेलन	बेलन की अक्ष		MR ² /2
8.	R त्रिज्या का ठोस गोला	व्यास	(iii	2MR ² /5

मान पिण्ड के सापेक्ष इसकी अक्ष की स्थिति और दिग्विन्यास के ऊपर निर्भर करता है। किसी घूर्णन अक्ष के सापेक्ष घूर्णन करते दृढ़ पिण्ड का द्रव्यमान किस प्रकार वितरित है इसके एक माप के रूप में हम एक नया प्राचल परिभाषित करते हैं, जिसे *परिभ्रमण त्रिज्या* कहते हैं। यह पिण्ड के जड़त्व आघूर्ण और कुल द्रव्यमान से संबंधित है।

सारणी 7.1 से हम देख सकते हैं कि सभी पिण्डों के लिए, I = Mk^2 , जहाँ k की विमा वही है जो लंबाई की। मध्य बिन्दु से गुजरती छड़ के लम्बवत् अक्ष के लिए $k^2 = L^2/12$, अर्थात् $k = L/\sqrt{12}$ । इसी प्रकार वृत्ताकार चकती के उसके व्यास के परित: जड़त्व आघूर्ण के लिए k = R/2। k पिण्ड और घूर्णन

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

अक्ष का एक ज्यामितीय गुण है। इसे *परिभ्रमण त्रिज्या* कहा जाता है। *किसी अक्ष के परित: किसी पिण्ड की परिभ्रमण त्रिज्या* अक्ष से एक ऐसे कण की दूरी है जिसका द्रव्यमान सम्पूर्ण पिण्ड के द्रव्यमान के बराबर है। फलत: जिसका जड़त्व आघूर्ण, दी गई अक्ष के परित: पिण्ड के वास्तविक जड़त्व आघूर्ण के बराबर है।

अत:, किसी दृढ़ पिण्ड का जड़त्व आघूर्ण, उसके द्रव्यमान, उसके आकार एवं आकृति, घूर्णन-अक्ष के परित: इसके द्रव्यमान के वितरण और इस अक्ष की स्थिति एवं दिग्विन्यास पर निर्भर करता है। समीकरण (7.34), में दी गई परिभाषा के आधार पर हम तुरन्त इस निष्कर्ष पर पहुँच सकते हैं कि जड़त्व आघूर्ण का विमीय सूत्र ML² एवं इसके SI मात्रक kg m² हैं।

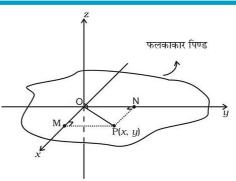
किसी पिण्ड के घूर्णन के जड़त्व के माप के रूप में इस अत्यंत महत्वपूर्ण राशि *I* के बहुत से व्यावहारिक उपयोग हैं। वाष्प इंजन और ऑटोमोबाइल इंजन जैसी मशीनें जो घूर्णी गति पैदा करती हैं, इनमें बहुत अधिक जड़त्व आघूर्ण वाली एक चकती लगी रहती है जिसे *गतिपालक चक्र* कहते हैं। अपने विशाल जड़त्व आघूर्ण के कारण यह चक्र वाहन की गति में अचानक परिवर्तन नहीं होने देता। इससे गति धीरे-धीरे परिवर्तित होती है, गाड़ी झटके खा-खाकर नहीं चलती और वाहन पर सवार यात्रियों के लिए सवारी आरामदेह हो जाती है।

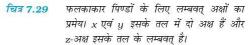
7.10 लम्बवत् एवं समांतर अक्षों के प्रमेय

जड़त्व आघूर्ण से जुड़ी ये दो उपयोगी प्रमेय हैं। पहले हम लम्बवत् अक्षों का प्रमेय बतायेंगे और कुछ नियमित आकार के पिण्डों के जड़त्व आघूर्ण ज्ञात करने के लिए इसके कुछ सरल उपयोग सीखेंगे।

लम्बवत् अक्षों का प्रमेय

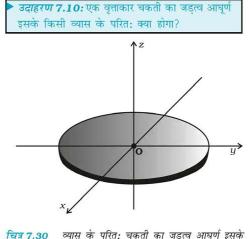
यह प्रमेय फलकाकार पिण्डों पर लागू होता है। व्यवहार में इसका अर्थ हुआ कि यह उन पिण्डों पर लागू होता है जिनकी मोटाई अन्य विमाओं (यानि लंबाई, चौडा़ई या त्रिज्या) की तुलना में बहुत कम हो। चित्र 7.29 में इस प्रमेय को दर्शाया गया है। इसका कथन है कि *इसके तल के* लम्बवत् अक्ष के परित: किसी फलक का जड़त्व आधूर्ण फलक के तल में स्थित दो लम्बवत् संगामी अक्षों के परित: ज्ञात जडुत्व आधूर्णों के योग के बराबर होगा।

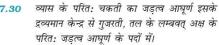




चित्र 7.29 में एक फलकाकार पिण्ड दर्शाया गया है। इसके तल में स्थित किसी बिन्दु O पर तल के लम्बवत्, *2*-अक्ष है। फलक के तल में, और *2*-अक्ष से संगामी, यानि O, से गुजरती हुई, दो परस्पर लम्बवत् अक्षें हैं जिनमें एक को *x*-अक्ष और दूसरी को *y*-अक्ष लिया गया है। प्रमेय यह कहता है कि,

 $I_z = I_x + I_y$ (7.36) आइये, प्रमेय की एक उदाहरण द्वारा उपयोगिता समझते हैं।





169

170

हल हम जानते हैं कि किसी चकती का जड़त्व आघूर्ण, उसके केन्द्र से गुजरती और इसके तल के लम्बवत् अक्ष के परित: I = MR²/2 होता है, जहाँ M चकती का द्रव्यमान और R इसकी त्रिज्या है (सारणी 7.1)

चकती को हम फलकाकार पिण्ड समझ सकते हैं। इसलिए लम्बवत् अक्षों का प्रमेय इसके लिए लागू किया जा सकता है जैसा चित्र 7.30 में दर्शाया गया है, हम चकती के केन्द्र O से संगामी तीन परस्पर लम्बवत् अक्षें x,y,z लेते हैं। इनमें x एवं y चकती के तल में हैं और z इसके लम्बवत् है। लम्बवत् अक्षों के प्रमेय के अनुसार

 $I_z = I_x + I_y$

अब, x और y अक्षें चकती के दो व्यासों के अनुदिश हैं और सममिति के विचार से प्रत्येक व्यास के परित: जड़त्व आघूर्ण का मान समान होना चाहिए। अत:

$$\therefore$$
 $I_x = I_y$
अतः $I_z = 2I_x$
परन्तु $I_z = MR^2/2$
 \therefore $I_x = I_z/2 = MR^2/4$

अत:, किसी व्यास के परित: चकती का जड़त्व आधूर्ण MR²/4 है।

इसी प्रकार आप किसी वलय का जड़त्व आघूर्ण भी इसके किसी व्यास के परित: ज्ञात कर सकते हैं। क्या यह सिद्धांत किसी ठोस बेलनाकार पिण्ड के लिए भी लागू हो सकता है?

समानान्तर अक्षों का प्रमेय

यह प्रमेय, प्रत्येक पिण्ड पर लागू होता है, चाहे वह किसी भी आकृति का क्यों न हो। यदि किसी पिण्ड का जड़त्व आघूर्ण उसके गुरुत्व केन्द्र से गुजरने वाली अक्ष के परित: ज्ञात हो, तो उस अक्ष के सामानान्तर किसी दूसरी अक्ष के परित: जड़त्व आघूर्ण हम इस प्रमेय की सहायता से ज्ञात कर सकते हैं। हम इस प्रमेय का कथन मात्र देंगे, इसकी उपपत्ति नही करेंगे। तदपि, हम इसको कुछ सरल स्थितियों में लागू करके देखेंगे और उसी से इसकी उपयोगिता स्पष्ट हो जाएगी। प्रमेय का कथन इस प्रकार है :

किसी पिण्ड का, किसी अक्ष के परित: जड़त्व आघूर्ण, उस योग के बराबर है जो पिण्ड के द्रव्यमान केन्द्र से गुजरने वाली सामानान्तर अक्ष के परित: लिए गए जड़त्व आघूर्ण और पिण्ड के द्रव्यमान तथा दोनों अक्षों के बीच की दूरी के वर्ग के गुणनफल को जोड़ने से प्राप्त होता है। जैसा कि चित्र 7.31 में दर्शाया गया है z एवं z' दो सामानान्तर अक्षें हैं जिनके बीच की दूरी a है। z-अक्ष पिण्ड के द्रव्यमान केन्द्र O से गुजरती है। तब सामानान्तर अक्षों के प्रमेय के अनुसार x x x

भौतिकी

चित्र 7.31 समानान्तर अक्षों का प्रमेय। z एवं z' दो समानान्तर अक्ष हैं जिनके बीच की दूरी a है, O पिण्ड का द्रव्यमान केन्द्र है, OO = a

 $I_{z} = I_{z} + Ma^{2}$ (7.37) जहाँ I_{z} एवं I_{z} , क्रमश: z एवं z' अक्ष के परित: जड़त्व आघूर्ण हैं, M पिण्ड का द्रव्यमान है और a दोनों अक्षों के बीच की लम्बवत दुरी है।

उदाहरण 7.11: द्रव्यमान M, और लंबाई l वाली छड़ का, उस अक्ष के परित: जड़त्व आघूर्ण क्या होगा जो इसके लम्बवत् किसी एक सिरे से गुजरती हो?

हल M द्रव्यमान और l लंबाई की छड़ का, इसके द्रव्यमान केन्द्र से लंबाई के लम्बवत् गुजरने वाली अक्ष के परित: जड़त्व आघूर्ण, I = Ml²/12 हैं। समानान्तर अक्षों का प्रमेय लगाने पर,

$$\begin{split} I' &= I + Ma^2 \\ a &= l/2 \ \text{ रखें, तो} \\ I' &= M \frac{l^2}{12} + M \left(\frac{l}{2}\right)^2 = \frac{Ml^2}{3} \end{split}$$

हम स्वतंत्र रूप से इसको एक दूसरी विधि से भी जाँच सकते हैं, यदि हम I' को उस छड़ के मध्य बिन्दु के परित: जड़त्व आघूर्ण का आधा लें जिसका द्रव्यमान 2M और लंबाई 21 हो। इस प्रकार,

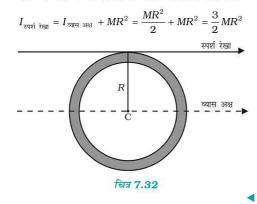
$$I' = 2M. \frac{4l^2}{12} \times \frac{1}{2} = \frac{Ml^2}{3}$$

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

उदाहरण 7.12: किसी पतले वलय की परिधि पर स्पर्श रेखा बनाती हुई और इसके तल में ही स्थित अक्ष के परित: इसका जड़त्व आधूर्ण क्या है?

हल

वलय के तल में इसके ऊपर खींची गई स्पर्श रेखा इसके व्यास के समान्तर है। इन दो समानांतर अक्षों के बीच की दूरी *R* यानि वलय की त्रिज्या है। समानान्तर अक्षों का प्रमेय लगायें तो



7.11 अचल अक्ष के परितः शुद्ध घूर्णी गतिकी

हमने पहले भी स्थानांतरण गति और घूर्णी गति के बीच समतुल्यता के संकेत दिए हैं। उदारहण के लिए यह कि कोणीय वेग ω का घूर्णी गति में वही भूमिका है जो रेखीय वेग **v** का स्थानांतरण गति में। हम इस समतुल्यता को आगे बढ़ाना चाहते हैं। ऐसा करते समय हम अपना विवेचन अचर (स्थिर) अक्ष के परित: घूर्णन तक ही सीमित रखेंगे। ऐसी गति के लिए केवल एक स्वातंत्र्य-कोटि की आवश्यकता होगी अर्थात् इसका वर्णन करने के लिए केवल एक स्वतंत्र चर कोणीय विस्थापन चाहिए। यह रेखीय गति में स्थानांतरण के संगत है। यह अनुभाग केवल शुद्ध गतिकी से संबंधित है। गति विज्ञान की ओर हम अगले अनुभाग में मुखातिब होंगे।

याद करें, कि किसी घूर्णन करते हुए पिण्ड का कोणीय विस्थापन बताने के लिए हमने इस पिण्ड पर कोई कण P ले लिया था (चित्र 7.33)। जिस तल में यह कण गति करता है उसमें इसका कोणीय विस्थापन θ ही सम्पूर्ण पिण्ड का कोणीय विस्थापन है; θ एक नियत दिशा से मापा जाता है, जिसको यहाँ हम x'- अक्ष ले लेते हैं जो बिन्दु P के गति के तल में स्थित x-अक्ष के समानांतर रेखा है। ध्यान दें कि z- अक्ष घूर्णन-अक्ष है और कण P की गति का तल x - u तल के समानांतर है। चित्र 7.33 में θ_0 , भी दर्शाया गया है जो t = 0 पर कोणीय विस्थापन है।

हम यह भी याद करें कि कोणीय वेग, समय के साथ कोणीय विस्थापन में होने वाले परिवर्तन की दर है। यानि, $\omega = d\theta/dt$ । ध्यान दें, कि चूंकि घूर्णन अक्ष अचल है, कोणीय वेग के साथ सदिश की तरह व्यवहार करने की आवश्यकता नहीं है। कोणीय त्वरण, $\alpha = d\omega/dt$ है।

शुद्ध घूर्णी गतिकी में प्रयुक्त होने वाली राशियाँ, कोणीय विस्थापन (θ), कोणीय वेग (ω) एवं कोणीय त्वरण (α) क्रमश: स्थानांतरीय शुद्ध गतिकी की राशियों रेखीय विस्थापन (x), रेखीय वेग (v) एवं रेखीय त्वरण (a) के समतुल्य हैं। सम (यानि अचर) त्वरण के तहत स्थानांतरीय शुद्ध गतिकी के समीकरण हम जानते हैं। वे हैं :

$$v = v_0 + at \tag{a}$$

$$x = x_0 + v_0 t + \frac{1}{2}at^2$$
 (b)

$$\upsilon^2 = \upsilon_0^2 + 2ax \tag{c}$$

जहाँ $x_0 = y$ ार्रोभक विस्थापन एवं $v_0 = y$ ार्रोभक वेग है। शब्द 'yार्रोभक' का अर्थ है t = 0 पर राशि का मान।

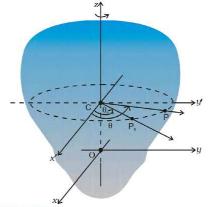
इनके संगत, अचर त्वरण से घूर्णी गति करती हुई वस्तु के लिए शुद्ध घूर्णी गतिकी के समीकरण होंगे :

$$\omega = \omega_0 + \alpha t \tag{7.38}$$

$$\theta = \theta_0 + \omega_0 t + \frac{1}{2} \alpha t^2 \tag{7.39}$$

और
$$\omega^2 = \omega_0^2 + 2\alpha(\theta - \theta_0)$$
 (7.40)

जहाँ $\theta_0 =$ घूर्णन करते पिण्ड का प्रारंभिक कोणीय विस्थापन है एवं $\omega_0 =$ इस पिण्ड का प्रारंभिक कोणीय वेग है।



चित्र 7.33 किसी दृढ़ पिण्ड की कोणीय स्थिति बताना

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

(i)

172

उदाहरण 7.13: मूल सिद्धांत के आधार पर समीकरण (7.38) व्युत्पन्न कीजिए।

हल : कोणीय त्वरण समान है, अत:

```
\begin{split} \frac{\mathrm{d}\omega}{\mathrm{d}t} &= \alpha = \mathrm{SHER} \\ \mathbf{\bar{g}}\mathbf{K} &= \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{g} &= \int \alpha \, \mathrm{d}t + c \\ &= \alpha \, t + c \quad (\because \alpha \, \mathrm{SHER} \, \mathbf{\bar{g}}) \\ t &= \mathbf{O}, \quad \omega = \omega_0 \, (\mathrm{fcru} \, \mathbf{\bar{g}}) \\ \mathbf{K} + \mathbf{H} + \mathbf{A} + \mathbf{V} = \mathbf{O} \quad \mathbf{V} \\ &= c = \omega_0 \\ \mathbf{SHER} + \omega_0, \quad \mathbf{S} + \mathbf{I} + \mathbf{G} + \mathbf{K} + \mathbf{H} + \mathbf{A} + \mathbf{V} = \mathbf{\bar{g}} + \mathbf{I} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ &= c = \omega_0 \\ \mathbf{SHER} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} + \mathbf{K} \\ \mathbf{K} + \mathbf{K
```

परिभाषा ω = dθ/dt का इस्तेमाल करके हम समीकरण (7.38) का समाकलन कर समीकरण (7.39) प्राप्त कर सकते हैं। यह व्युत्पत्ति एवं समीकरण (7.40) की व्युत्पत्ति हम आपके अभ्यास के लिए छोडते हैं।

उदाहरण 7.14: ऑटोमोबाइल इंजन का कोणीय वेग 16 सेकेंड में 1200 rpm से बढ़कर 3120 rpm हो जाता है। (i) यह मानते हुए कि कोणीय त्वरण समान रहता है, इसका मान ज्ञात कीजिए। (ii) इस समय में इंजन कितने चक्कर लगाता है?

हल:

(i) $\omega = \omega_0 + \alpha t$, जहाँ $\omega_0 = rad/s$ में व्यक्त इसका प्रारंभिक कोणीय वेग है

 $\omega_0 = 2\pi \times \text{rev/s}$ में प्रारंभिक कोणीय वेग

$$rac{2\pi imes \mathrm{rev}\;s^{-1}}{60}$$
 सेकेंड/मिनट

 $= \frac{2\pi \times 1200}{60} \, \mathrm{rad/s}$

 $=40\pi$ rad/s

इसी प्रकार, 🛛 = rad/s में अंतिम कोणीय वेग

$$= \frac{2\pi \times 3120}{60}$$
rad/s
$$= 2\pi \times 52$$
rad/s

= $104 \pi \text{ rad/s}$

 $\therefore \quad \text{कोणीय त्वरण, } \alpha = \frac{\omega - \omega_0}{t} = 4\pi \text{ rad/s}^2$ इंजन का कोणीय त्वरण $4\pi \text{ rad/s}^2$ है। (ii) t समय में कोणीय विस्थापन, $\theta = \omega t + \frac{1}{2}\alpha t^2$

$$= (40\pi \times 16 + \frac{1}{2} \times 4\pi \times 16^{2}) \text{ rad}$$

= $(640\pi + 512\pi) \text{ rad}$
= $1152\pi \text{ rad}$
= $1152\pi \text{ rad}$

7.12 अचल अक्ष के परितः घूर्णी गतिकी

सारणी 7.2 में रेखीय गति से संबंधी राशियों और उनके संगत घूर्णी गति की समतुल्य राशियों की सूची दी गई है। पिछले अनुभाग में हमने इन दोनों प्रकार की गतियों की शुद्ध गतिकी से तुलना की है। हमें यह भी पता है कि घूर्णी गति में जड़त्व आघूर्ण एवं बल आघूर्ण, रेखीय गति के क्रमश: द्रव्यमान एवं बलों का प्रतिनिधित्व करते हैं। यह सब जानने के बाद सारणी में दिए गए अन्य समतुल्यों के विषय में अनुमान लगा लेना अधिक कठिन नहीं है। उदाहरण के लिए, रेखीय गति में कार्य = F dx । अत: एक अचल अक्ष के परित: घूर्णी गति में कार्य $_{\tau d \theta}$ होना चाहिए क्योंकि हम पहले से ही यह जानते हैं कि dx के संगत राशि है d θ एवं F के संगत राशि $_{\tau}$ है। तथापि यह आवश्यक है कि राशियों की यह संगतता, गति विज्ञान के मजबूत आधार पर प्रतिष्ठापित की जाए। आगे हम यही करने जा रहे हैं।

इससे पहले कि हम अपनी बात शुरू करें, एक अचल अक्ष के परित: घूर्णी गति में एक सरलीकरण की ओर ध्यान दिलाना आवश्यक है। क्योंकि अक्ष स्थिर है, हमें अपने विवेचन में बल आघूर्णों एवं कोणीय संवेगों के इसके अनुदिश अवयवों पर ही विचार करने की आवश्यकता होगी। केवल यही घटक पिण्ड को घूर्णन कराते हैं। बल आघूर्ण का अक्ष से अभिलंबवत घटक अक्ष को उसकी स्थिति से घुमाने का प्रयास करता है। हालांकि हम मानकर चलेंगे कि बल आघूर्ण के इस घटक को संतुलित करने हेतु आवश्यक बल आघूर्ण उत्पन्न होंगे जो अक्ष की स्थिति

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

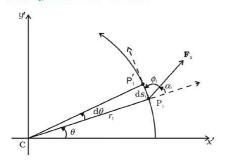
कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

बनाए रखने के लिए उत्तरदायी होंगे। अत: इन अभिलंबवत् बल आघूर्ण के घटकों पर विचार में करने की आवश्यकता नहीं है। पर्याय में हमें निम्न विचार में लाने की आवश्यकता है:

- (1) पिण्ड पर कार्य करने वाले वे बल जो घूर्णन अक्ष के लम्बवत् तल में हैं।
- (2) पिण्ड के कणों की स्थिति-सदिशों के केवल वे अवयव जो घूर्णन अक्ष के लम्बवत् हैं।

या यूँ कहें कि बलों और स्थिति सदिशों के अक्ष के अनुदिश लिए गए अवयवों को हमें गणना में लाने की आवश्यकता नहीं है।

बल आघूर्ण द्वारा किया गया कार्य



चित्र 7.34 एक अचल अक्ष के परित: घूमते पिण्ड के किसी कण पर लगे बल **F**₁ द्वारा किया गया कार्य। कण, अक्ष पर स्थित केन्द्र C वाले वृत्त पर चलता है। चाप P₁P'₁(ds₁) कण का विस्थापन बताता है।

चित्र 7.34 में एक अचल अक्ष के परित: घूर्णन करता एक दृढ़ पिण्ड दर्शाया गया है। घूर्णन अक्ष, z-अक्ष है, जो पृष्ठ के अभिलम्बवत् है। जैसा ऊपर बताया गया है हमें केवल उन्हों बलों पर विचार करने की आवश्यकता है जो अक्ष के अभिलंबवत् तल में अवस्थित है। पिण्ड के किसी कण पर, जिसकी स्थिति P₁, से दर्शाई गई है, एक बल **F**1 लगता है जिसकी क्रिया रेखा, अक्ष के अभिलम्बवत् तल में है। सुविधा के लिए हम इसको x'-y' तल कहते हैं (यह हमारे पृष्ठ का तल ही है)। P1 पर स्थित कण r1 किज्या के वृत्त पर चलता है जिसका केन्द्र अक्ष पर है; CP1 = r1

 Δt समय में, कण, P_1' पर पहुँच जाता है। इसलिए कण के विस्थापन ds₁ का परिमाण ds₁ = $r_1 d\theta$ है। जैसा कि चित्र में दिखाया गया है। इसकी दिशा वृत्त के स्पर्श रेखा के अनुदिश हैं। कण पर बल द्वारा किया गया कार्य –

$$\begin{split} \mathrm{d}W_{\mathrm{I}} &= \mathbf{F}_{\mathrm{I}}, \ \mathrm{d}\mathbf{s}_{\mathrm{I}} = F_{\mathrm{I}}\mathrm{d}s_{\mathrm{I}}\cos\phi_{\mathrm{I}} = F_{\mathrm{I}}(r_{\mathrm{I}}\,\mathrm{d}\,\partial)\mathrm{sin}\,\alpha_{\mathrm{I}}\\ & \mathrm{ जह I } \phi_{\mathrm{I}} \ \mathrm{, F}_{\mathrm{I}} \ \mathrm{ m } \mathrm{ N } \mathrm{ P}_{\mathrm{I}} \ \mathrm{ t } \mathrm{$$

मूल बिन्दु के परित: **F**₁ के कारण बल आघूर्ण **OP**₁ × **F**₁ है। **OP**₁ = **OC** + **CP**₁ [चित्र 7.17(b) देखें] चूंकि **OC** अक्ष के अनुदिश है इसके कारण बल आघूर्ण पर विचार करने की आवश्यकता नहीं है। **F**₁ के कारण प्रभाव बल आघूर्ण है : $\tau_1 =$ **CP** $_1 \times$ **F** $_1$; यह घूर्णी अक्ष के अनुदिश है तथा इसका परिमाण $\tau_1 = r_1 F_1 \sin \alpha \bar{\epsilon}$ । अत:

 $\mathrm{d}W_1 = \tau_1 \mathrm{d}\theta$

यदि पिण्ड पर एक से अधिक बल कार्य कर रहे हों, तो उन सबके द्वारा किए गए कार्यों को जोड़ने से पिण्ड पर किया गया कुल कार्य प्राप्त होगा। विभिन्न बलों के कारण लगे बल आघूर्णों के परिमाणों को $r_1, r_2, ... इत्यादि से दर्शाएँ तो$ $<math>dW = (r_1 + r_2 + ...) d\theta$

सारणी 7.2 स्थानांतरीय एवं घूर्णी गति की तुलना

	रेखीय गति	अचल अक्ष के परितः घूर्णी गति
1	विस्थापन x	कोणीय विस्थापन $ heta$
2	वेग $v = dx/dt$	कोणीय वेग $\omega = d\theta/dt$
3	त्वरण $a = dv/dt$	कोणीय त्वरण, $\alpha = d\omega/dt$
4	द्रव्यमान M	जड़त्त्व आघूर्ण I
5	बल F = Ma	बल आघूर्ण $\tau = I \alpha$
6	कार्य $dW = F ds$	कार्य $W = \tau d\theta$
7	गतिज ऊर्जा $K=M\upsilon^2/2$	गतिज ऊर्जा K = I@2/2
8	शक्ति <i>P</i> = <i>F v</i>	शक्ति $P = \tau \omega$
9	रेखीय संवेग $p = Mv$	कोणीय संवेग L = I @

173

174

याद रहे, कि बल आधूर्णों को जन्म देने वाले बल तो अलग-अलग कणों पर लग रहे हैं, मगर कोणीय विस्थापन $d\theta$ सभी कणों के लिए समान है। अब जैसा कि इस अनुभाग के प्रारंभ में कहा गया था, हमारे लिए सभी बल आधूर्ण *z*-अक्ष के अनुदिश प्रभावी हैं। अत: कुल बल आधूर्ण का परिमाण *r*, प्रत्येक बल आधूर्णों के परिमाणों *r*₁, *r*₂..... के बीजगणितीय योग के बराबर है। अर्थात् $r = r_1 + r_2 +,$ अत: हम कह सकते हैं

 $dW = rd\theta$ (7.41) यह समीकरण एक अचल अक्ष के परित: घूमते पिण्ड पर लगे कुल बाह्य बल आधूर्ण τ के द्वारा किया गया कार्य बताता है। रेखीय गति के संगत समीकरण

dW=Fds

से इसकी तुल्यता स्पष्ट ही है। समीकरण (7.41) के दोनों पक्षों को dt से विभाजित करने पर

$$P = \frac{\mathrm{d}W}{\mathrm{d}t} = \tau \frac{\mathrm{d}\theta}{\mathrm{d}t} = \tau \omega$$

$$\overline{\mathrm{d}} P = \tau \omega$$
(7.42)

यह तात्क्षणिक शक्ति के लिए समीकरण है। अचल अक्ष के परित: घूर्णी गति में शक्ति के इस समीकरण की तुलना

रेखीय गति में शक्ति की समीकरण P = Fv से कर सकते हैं। एक पूर्णत: दृढ़ पिण्ड में विभिन्न कणों की कोई आंतरिक गति नहीं होती। अत:, बाह्य बल आघूर्णों द्वारा किया गया कार्य विसरित नहीं होता। परिणामस्वरूप पिण्ड की गतिज ऊर्जा बढ़ती चली जाती है। पिण्ड पर किए गए कार्य की दर, समीकरण (7.42) द्वारा प्राप्त होती है। इसी दर से पिण्ड की गतिज ऊर्जा बढ़ती है। गतिज ऊर्जा की वृद्धि की दर

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\left(\frac{I\omega^2}{2}\right) = I\frac{(2\omega)}{2}\frac{\mathrm{d}\omega}{\mathrm{d}t}$$

हम मानते हैं कि समय के साथ पिण्ड का जड़त्व आघूर्ण नहीं बदलता। यानि कि पिण्ड का द्रव्यमान स्थिर रहता है तथा पिण्ड दृढ़ बना रहता है और इसके सापेक्ष घूर्णन अक्ष की स्थिति नहीं बदलती।

तब, चूंकि $\alpha = d\omega / dt$, अत:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(\frac{I\omega^2}{2} \right) = I\omega\alpha$$

कार्य करने की दर को गतिज ऊर्जा में वृद्धि की दर के बराबर रखने पर

$\tau \omega = I \omega \alpha$		
$\tau = I \alpha$		

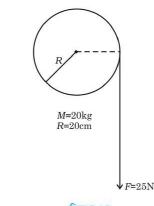
समीकरण (7.43) सरल रेखीय गति के लिए न्यूटन के द्वितीय नियम F = ma से मिलती जुलती है।

भौतिकी

ठीक वैसे ही जैसे बल पिण्ड में रेखीय त्वरण उत्पन्न करता है, बल आघूर्ण इसमें कोणीय त्वरण पैदा करता है। कोणीय त्वरण, आरोपित बल आघूर्ण के समानुपाती और पिण्ड के जड़त्व आघूर्ण के व्युत्क्रमानुपाती होता है। समीकरण (7.43) को, एक अचल अक्ष के परित: घूर्णन के लिए लागू होने वाला न्यूटन का द्वितीय नियम, कह सकते हैं।

उदाहरण 7.15: नगण्य द्रव्यामन वाली एक रस्सी, 20 kg द्रव्यमान एवं 20 cm त्रिज्या के गतिपालक पहिये के रिम पर लपेटी हुई है। रस्सी पर 25 N का एकसमान कर्षण बल लगाया जाता है जैसा कि चित्र 7.35 में दर्शाया गया है। गतिपालक पहिया एक क्षैतिज धुरी पर लगाया गया है जिसके वियरिंगों में कोई घर्षण नहीं है।

- (a) पहिये के कोणीय त्वरण की गणना कीजिए।
- (b) 2m रस्सी खुलने तक कर्षण बल द्वारा किया गया कार्य ज्ञात कीजिए।
- (c) इस क्षण पर पहिये की गतिज ऊर्जा ज्ञात कोजिए। यह मानिए कि पहिया शून्य से गति प्रारंभ करता है।



हल

चित्र 7.35

(a) इसके लिए $I \alpha = \tau$ बल आधूर्ण $\tau = F R$ = 25 × 0.20 Nm (R = 0.20m) = 5.0 Nm

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

(7.43)

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

और I= अपनी अक्ष के परित: पहिये का जड़त्व आघूर्ण = $\frac{MR^2}{2}$

$$=\frac{20.0\times(0.2)^2}{2}=0.4~\mathrm{kg}~\mathrm{m}^2$$

कोणीय त्वरण $\alpha = 5.0 \text{ N m}/0.4 \text{ kg m}^2 = 12.5 \text{ s}^{-2}$ (b) 2 m रस्सी खोलने में किया गया कार्य

=
$$25 \text{ N} \times 2 \text{ m}$$
 = 50 J

(c) माना कि $_{
m O}$ अंतिम कोणीय वेग है। तब पहिये की गतिज

ऊर्जा में हुई वृद्धि =
$$\frac{1}{2}I\omega^2$$

चूंकि पहिया विरामावस्था से गति प्रारंभ करता है

$$\omega^2 = \omega_0^2 + 2\alpha\theta, \quad \omega_0 = 0$$

तथा कोणीय विस्थापनθ = खोली गई रस्सी की लंबाई/पहिये की त्रिज्या

$$= 2 \text{ m}/0.2 \text{ m} = 10 \text{ rad}$$

$$\omega^2 = 2 \times 12.5 \times 10.0 = 250 (rad/s)^2$$

$$\therefore$$
 गतिज ऊर्जा में वृद्धि = $rac{1}{2} imes 0.4 imes 250$ = 50 l

(d) दोनों उत्तर समान हैं, अर्थात् पहिये द्वारा प्राप्त गतिज ऊर्जा = बल द्वारा किया गया कार्य। यहाँ घर्षण के कारण ऊर्जा का बिलकुल क्षय नहीं हुआ है।

7.13 अचल अक्ष के परितः घूणीं गति का कोणीय संवेग

अनुभाग 7.7 में, हमने कणों के निकाय के कोणीय संवेग के विषय में पढ़ा था। उससे हम यह जानते हैं, कि किसी बिन्दु के परित:, कणों के निकाय के कुल कोणीय संवेग में समय के साथ होने वाले परिवर्तन की दर, उस निकाय पर उसी बिन्दु के परित: लिए गए कुल बाह्य बल आधूर्ण के बराबर होती है। जब कुल बाह्य बल आधूर्ण शून्य हो, तो निकाय का कुल कोणीय संवेग संरक्षित रहता है।

अब हम कोणीय संवेग का अध्ययन, एक अचल अक्ष के परित: घूर्णन के विशिष्ट मामलों में करना चाहते हैं। निकाय के कुल कोणीय संवेग की व्यापक समीकरण है,

$$\mathbf{L} = \sum_{i=1}^{N} \mathbf{r}_{i} \times \mathbf{p}_{i}$$
(7.25b)

अब हम पहले, एक अचल अक्ष के परित: किसी दृढ़ पिण्ड के कोणीय संवेग पर विचार करेंगे। प्राप्त समीकरण को सरलतम पदों में लाकर फिर पिण्ड के सभी कणों के लिए इसका जोड़ निकालेंगे तथा पूरे पिण्ड के लिए L प्राप्त करेंगे। एकाकी कण के लिए, **1 = r × p.** चित्र (7.17b) देखिए। घूर्णन करती वस्तु के किसी विशिष्ट कण का स्थिति सदिश **OP = r** है। चित्र में **r = OC + CP** (क्योंकि **p** = m**v**)

$\mathbf{1} = (\mathbf{OC} \times m\mathbf{v}) + (\mathbf{OC} \times m\mathbf{v})$

P पर कण के रेखीय वेग **v** का परिमाण $v = \omega r_{\perp}$ है जहाँ r_{\perp} CP की लम्बाई या P की घूर्णी अक्ष के लम्बवत् दूरी है। **v** कण द्वारा बनाए गए वृत्त के बिन्दु P पर स्पर्श रेखा के अनुदिश है। दाहिने हाथ के नियम द्वारा ज्ञात कर सकते हैं कि **CP** × **v** अचल अक्ष के अनुदिश है। घूर्णन अक्ष (जो यहाँ z-अक्ष है) को

इकाई सदिश 賭 के अनुदिश व्यक्त करने पर

$$\mathbf{CP} \times m\mathbf{v} = r_{\perp} (mv) \mathbf{k}$$

$$= mr_{\perp}^2 \omega \mathbf{k} \qquad (v = \omega r_{\perp})$$

इसी प्रकार हम जाँच सकते हैं कि OC × v अचर अक्ष के लम्बवत् हैं। अचर अक्ष (यानि 2-अक्ष) के अनुदिश 1 के घटक से 1 से दर्शाने पर

$$\mathbf{1}_{z} = \mathbf{C}\mathbf{P} \times m\,\mathbf{v} = mr_{\perp}^{2}\boldsymbol{\omega}\,\mathbf{k}$$

तथा $\mathbf{l} = \mathbf{l}_z + \mathbf{OC} \times m \, \mathbf{v}$

ध्यान दें कि 1_{p} अचर अक्ष के समांतर है परन्तु 1 नहीं। सामान्यतया किसी कण का कोणीय संवेग घूर्णी अक्ष के अनुदिश नहीं होता है अर्थात् आवश्यक नहीं कि 1 तथा ω एक-दूसरे के समांतर हों। रेखीय गति में इससे संगत तथ्य से इसकी तुलना करें। रेखीय गति में किसी कण के p तथा vसदैव एक दूसरे के समांतर होते हैं।

पूरे पिण्ड का कोणीय संवेग ज्ञात करने के लिए, हम इसके सभी कणों के लिए \mathbf{l}_i के मानों को जोड़ेंगे यानि i का मान1 से n तक रखते हुए

$$\mathbf{L} = \sum \mathbf{l}_i = \sum \mathbf{l}_{iz} + \sum \mathbf{OC}_i \times m_i \mathbf{v}_i$$

 $_{Z}$ -अक्ष के अनुदिश तथा लम्बवत् ${\bf L}$ के घटकों को हम ${\bf L}_{z}$ तथा ${\bf L}_{+}$ से दर्शात हैं।

$$\mathbf{L}_{\perp} = \sum \mathbf{OC}_{i} \times m_{i} \mathbf{v}_{i}$$
(7.44a)

जहाँ *m*ृतथा **v**ृ *i* वें कण के द्रव्यमान तथा वेग हैं तथा C₁ कण द्वारा बनाए गए वृत्त का केन्द्र है।

$$\mathbf{L}_{z} = \sum \mathbf{l}_{iz} = \left(\sum_{i} m_{i} r_{i}^{2}\right) \boldsymbol{\omega} \mathbf{\bar{k}}$$

 $\mathbf{L}_{z} = I\omega \mathbf{k}$

(7.44b)

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

या

176

समीकरण (7.44b) स्वाभाविक रूप से अनुसरित है, क्योंकि $t^{\dot{a}}$ कण की अक्ष से लंबवत् दूरी r_i है, एवं घूर्णन अक्ष के परित: पिण्ड का जड़त्व आधूर्ण $I = \sum m_i r_i^2$ है।

$$\begin{split} & \mbox{summarized constraints} \label{eq:summarized constraints} \\ & \mbox{summarized constraints} \\ &$$

 $\mathbf{L} = \mathbf{L}_z = I_{\varnothing} \mathbf{k}$ (7.44d) उन पिण्डों के लिए जो घूर्णन अक्ष के परित: सममित नहीं है, $\mathbf{L} \neq \mathbf{L}$ । इसलिए **L** घूर्णन अक्ष के अनुदिश नहीं होता।

सारणी 7.1 में क्या आप बता सकते हैं कि किन मामलों में L = L लागू नहीं होता?

आइये, समीकरण (7.44a) को समय के आधार पर अवकलित करें क्योंकि **k** एक अचर सदिश है :

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} (\mathbf{L}_z) = \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} (I \, \omega) \right) \mathbf{I}$$

समीकरण (7.28b) के अनुसार

$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{L}}{\mathrm{d}t} = \mathbf{\tau}$$

1.

जैसा कि आपने पिछले भाग में देखा है एक अचर अक्ष के परित: घूर्णी पिण्ड के लिए बाह्य बल आघूर्णी के केवल उन्हीं घटकों पर विचार करने की आवश्यकता है जो घूर्णी अक्ष के अनुदिश हैं। अत: $\mathbf{r} = \mathbf{r}\mathbf{k}$ । चूँकि $\mathbf{L} = \mathbf{L}_z + \mathbf{L}_\perp$ तथा \mathbf{L}_z की दिशा (सदिश \mathbf{k}) अचर है, एक अचर अक्ष के परित: घूर्णी पिण्ड के लिए

$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{L}_z}{\mathrm{d}t} = \tau \mathbf{k} \tag{7.45a}$$

तथा
$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{L}_{\perp}}{\mathrm{d}t} = 0$$
 (7.45b)

अत: अचल अक्ष के परित: घूर्णी पिण्ड का अचल अक्ष के लम्बवत् कोणीय संवेग का घटक अचर है। चूँकि $\mathbf{L}_z = I \mathscr{O} \mathbf{k}$, समीकरण (7.45a) से

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}(I\omega) = \tau \tag{7.45c}$$

भौतिकी

यदि जड्त्व आघूर्ण I समय के साथ परिवर्तित नहीं होता है तो

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}(I\omega) = I\frac{\mathrm{d}\omega}{\mathrm{d}t} = I\alpha$$

और समीकरण (7.45c) से

$$\tau = I\alpha \tag{7.43}$$

कार्य-गतिज ऊर्जा संबंध से यह समीकरण हम पहले ही व्युत्पन्न कर चुके हैं।

7.13.1 कोणीय संवेग का संरक्षण

अब हम इस स्थिति में हैं कि कोणीय संवेग के संरक्षण के सिद्धांत का पुनरावलोकन कर सकें। हम अपने विवेचन को एक अचल अक्ष के परित: घूर्णन तक सीमित रखेंगे। समीकरण (7.45c) से, यदि बाह्य बल आघूर्ण शून्य है तो

$$L_z = I\omega =$$
 अचरांक (7.46)

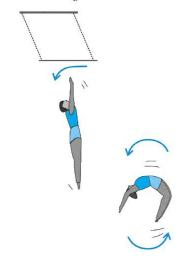
सममित पिण्डों के लिए, समीकरण (7.44d) से, L_z के स्थान पर L लेते हैं। (L तथा L_z क्रमश: \mathbf{L} तथा \mathbf{L}_z के परिमाण हैं)।

यह अचल अक्ष घूर्णन के लिए समीकरण (7.29a) का अन्य रूप है जो कोणीय संवेग के संरक्षण का व्यापक नियम व्यक्त करता है। समीकरण (7.46) हमारे दैनिक जीवन की बहुत सी स्थितियों पर उपयोगी है। अपने मित्र के साथ मिल कर आप यह प्रयोग कर सकते हैं। एक घुमाव कुर्सी पर बैठिए अपनी भुजाएँ मोडे रखिए और पैरों को जमीन से ऊपर उठाकर रखिए। अपने मित्र से कहिए कि वह कुर्सी को तेजी से घुमाए। जबकि कुर्सी पर्याप्त कोणीय चाल से घूम रही हो अपनी भुजाओं को क्षैतिज दिशा में फैलाइये। क्या परिणाम होता है? आपकी कोणीय चाल घट जाती है। यदि आप अपनी भुजाओं को फिर शरीर के पास ले आयें तो कोणीय चाल फिर से बढ जाती है। यह एक ऐसी स्थिति है जिसमें कोणीय संवेग का संरक्षण स्पष्ट है। यदि घूर्णन यंत्र व्यवस्था में घर्षण नगण्य हो, तो कुर्सी की घूर्णन अक्ष के परित: कोई बाह्य बल आघूर्ण प्रभावी नहीं रहेगा अत: І@ का मान नियत है। भुजाओं को फैलाने से घूर्णन अक्ष के परित: I बढ़ जायेगा, परिणामस्वरूप कोणीय वेग @ कम हो जायेगा। भुजाओं को शरीर के पास लाने से विपरीत परिस्थिति प्राप्त होगी।

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति



चित्र 7. 36 (a) कोणीय संवेग के संरक्षण का प्रदर्शन। घुमाऊ कुर्सी पर बैठी लड़की अपनी भुजाओं को शरीर के पास लाती है/ दूर ले जाती है।



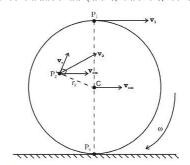
चित्र 7.36 (b) कलाबाज अपने कला प्रदर्शन में कोणीय संवेग के नियम का लाभ लेते हुए।

एक सरकस का कलाबाज और एक गोताखोर इस सिद्धांत का बखूबी लाभ उठाते हैं। इसके अलावा स्केटर्स और भारतीय या पश्चिमी शास्त्रीय नृतक जब एक पैर के पंजे पर घूर्णन करते हैं तो वे उस सिद्धांत संबंधी अपने असाधारण प्रावीण्य का प्रदर्शन करते है।

7.14 लोटनिक गति

हमारे दैनिक जीवन में दिखाई पड़ने वाली सर्वाधिक सामान्य गति लोटनिक गति है। यातायात में इस्तेमाल होने वाले सभी पहियों की गति लोटनिक गति होती है। हम, अपना अध्ययन समतल सतह पर लुढ़कती एक चकती (या बेलन) से करेंगे। हम यह मानकर चलेंगे कि चकती बिना फिसले लुढ़कती है। इसका अर्थ यह हुआ, कि किसी क्षण पर, चकती की तली का वह बिन्दु जो सतह के संपर्क में है, सतह पर विरामावस्था में है।

हमने पहले यह टिप्पणी की थी कि लोटनिक गति घूर्णन एवं स्थानांतरण का संयोजन है। हम जानते हैं कि कणों के किसी निकाय की स्थानांतरण गति इसके द्रव्यमान केन्द्र की गति है।



चित्र 7.37 एक समतल सतह पर एक चकती की (बिना फिसले) लोटनिक गति। ध्यान दें कि किसी भी क्षण पर चकती का, सतह पर संपर्क बिन्दु P_o विरामावस्था में है। चकती का द्रव्यमान केन्द्र v_{em} वेग से चलता है। चकती C से गुजरती अक्ष के परित: कोणीय वेग ळ से घूर्णन करती है। v_{em} = Rø, जहाँ R चकती की त्रिज्या है।

माना, \mathbf{v}_{em} द्रव्यमान केन्द्र का वेग और इसलिए चकती का स्थानांतरीय वेग है। क्योंकि लोटनिक गति करती चकती का द्रव्यमान केन्द्र इसका ज्यामितीय केन्द्र है (चित्र 7. 37), \mathbf{v}_{em} बिन्दु C का वेग है। यह समतल सतह के समान्तर है। चकती की घूर्णी गति, C से गुजरने वाली सममित अक्ष के परित: है। अत: चकती के किसी बिन्दु P_0 , P_1 या P_2 के वेग के दो अवयव हैं – एक स्थानांतरीय वेग \mathbf{v}_{em} और दूसरा घूर्णन के कारण रेखीय वेग \mathbf{v}_r ! \mathbf{v}_r का परिमाण है $v_r = r\omega$, जहाँ ω अक्ष के परित: चकती के घूर्णन का कोणीय वेग है और r बिन्दु की घूर्णन

177

178

अक्ष से (यानि C से) दूरी है। वेग \mathbf{v}_r की दिशा C और बिन्दु को मिलाने वाले त्रिज्या सदिश के लम्बवत् हैं। चित्र (7.37) में बिन्दु P_2 का वेग (\mathbf{v}_2) और इसके अवयव \mathbf{v}_r एवं \mathbf{v}_{cm} दर्शाये गए हैं। \mathbf{v}_r , CP₂ के लम्बवत् है। यह दर्शाना आसान है कि \mathbf{v}_z रेखा P_0P_2 के लम्बवत् है। अत: P_0 से गुजरने वाली तथा ω के समांतर रेखा के तात्क्षणिक घूर्णी अक्ष कहते हैं।

P, पर, घूर्णन के कारण रेखीय वेग \mathbf{v}_r , स्थानांतरीय वेग \mathbf{v}_{cm} के ठीक विपरीत दिशा में है और यह $v_r = R\omega$, जहाँ R चकती की त्रिज्या है। यह शर्त कि P, तात्क्षणिक रूप से विरामावस्था में है, मांग करती है कि $v_{cm} = R\omega$ । अत: किसी चकती (या बेलन) की बिना फिसले लोटनिक गति की शर्त है,

 $\boldsymbol{v}_{cm} = \boldsymbol{R}\boldsymbol{\omega} \tag{7.47}$

प्रसंगवश, इसका अर्थ यह हुआ कि चकती के शीर्ष बिन्दु P_1 के वेग (\mathbf{v}_1) का परिमाण है v_{cm} + $R\varpi$ या 2 v_{cm} और इसकी दिशा समतल सतह के समानान्तर है। शर्त (7.47) वलय या गोले जैसी लोटनिक गति करती दूसरी सममित वस्तुओं पर भी लागू होती है।

7.14.1 लोटनिक गति की गतिज ऊर्जा

हमारा अगला कार्य लोटनिक गति करते पिण्ड की गतिज ऊर्जा के लिए व्यंजक प्राप्त करना है। लोटनिक गति की गतिज ऊर्जा को स्थानांतरण की गतिज ऊर्जा और घूर्णन की गतिज ऊर्जा में पृथक्कृत किया जा सकता है। यह कणों के निकाय के इस व्यापक निष्कर्ष की विशिष्ट स्थिति है, जिसके अनुसार हम निकाय की गतिज ऊर्जा (K) को द्रव्यमान केन्द्र की गतिज ऊर्जा ($MV^2/2$) और निकाय के द्रव्यमान केन्द्र के परित: गति की गतिज ऊर्जा (K) के योग के रूप में देखते हैं। अर्थात्

$$K = K' + MV^2 / 2 \tag{7.48}$$

हम इस व्यापक परिणाम को मान कर चलते हैं, (देखिये अभ्यास 7.31), और चकती जैसे दृढ़ पिण्ड की लोटनिक गति के विशिष्ट मामले में इसे लागू कर लेते हैं। द्रव्यमान केन्द्र की गतिज ऊर्जा, पिण्ड के स्थानांतरण की गतिज ऊर्जा है। जो हमारी सांकेतिक भाषा में $mv_{cm}^2/2$ है जहाँ m दृढ़ पिण्ड का द्रव्यमान है तथा v_{cm} द्रव्यमान केन्द्र की गति है। चूंकि पिण्ड को द्रव्यमान केन्द्र के परित: घूर्णी गति है अत: K' घूर्णन गतिज ऊर्जा है। एक दृढ़ पिण्ड के लिए, $K' = I\omega^2/2$ है, जहाँ Iएक सरोकारी अक्ष के परित: पिण्ड का जड़त्व आघूर्ण है, जो लोटनिक गति करती चकती के लिए पिण्ड का सममित अक्ष है।

इसलिए लोटनिक गति करते पिण्ड के लिए

$$K = \frac{1}{2} I \omega^2 + \frac{1}{2} m v_{cm}^2$$
 (7.49a)
 $I = m k^2$ प्रतिस्थापित करें तो,

 $K = \frac{1}{2} \frac{mk^2 v_{cm}^2}{P^2} + \frac{1}{2} m v_{cm}^2$

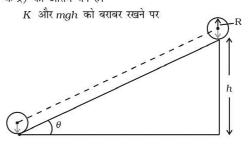
$$\frac{1}{2} K = \frac{1}{2} m v_{cm}^2 \left(1 + \frac{k^2}{R^2} \right)$$
(7.49b)

समीकरण (7.49b) न केवल चकती या बेलन के लिए लागू होता है, वरन इसे वलय या गोले के लिए भी लागू किया जा सकता है।

उदाहरण 7.16. : तीन पिण्ड एक वलय (यानि छल्ला), एक ठोस बेलन और एक ठोस गोला, एक नत तल पर बिना फिसले लोटनिक गति करते हैं। वे विरामावस्था से गति शुरू करते हैं। सभी पिण्डों की त्रिज्याएँ बराबर हैं। कौन सा पिण्ड नत तल के आधार पर सबसे अधिक वेग से पहुँचता है?

हल हम मान लेते हैं कि लोटन करते पिण्ड की ऊर्जा संरक्षित है अर्थात्, घर्षण आदि के कारण ऊर्जा की कोई हानि नहीं होती। अत: नत तल पर लुढ़क कर नीचे आने में खोई स्थितिज ऊर्जा (*m g h*) गतिज ऊर्जा में वृद्धि के बराबर होगी। क्योंकि पिण्ड विरामावस्था से गति प्रारंभ करते हैं इनके द्वारा उपलब्ध गतिज ऊर्जा इसकी अंतिम गतिज ऊर्जा के बराबर है। समीकरण

(7.49b) से $K = \frac{1}{2}mv^2 \left(1 + \frac{k^2}{R^2}\right)$, जहाँ *v* पिण्ड (के द्रव्यमान केन्द्र) का अंतिम वेग है।



चित्र 7.38

भौतिकी

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

$$mgh = \frac{1}{2}mv^2 \left(1 + \frac{k^2}{R^2}\right)$$
$$agg v^2 = \left(\frac{2gh}{1 + k^2/R^2}\right)$$

ध्यान दें, कि *v* लोटनिक गति करते पिण्ड के द्रव्यमान पर निर्भर नहीं करता।

वलय के लिए $k^2 = R^2$

$$\upsilon_{aequ} = \sqrt{\frac{2gh}{1+1}} ,$$

 $= \sqrt{gh}$ बेलन के लिए $k^2 = R^2/2$

$$v_{ian} = \sqrt{\frac{2gh}{1+1/2}}$$

 $=\sqrt{\frac{4gh}{3}}$

गोले के लिए k² = 2R²/5

$$\upsilon_{\rm there} = \sqrt{\frac{2gh}{1+2/5}}$$

 $=\sqrt{\frac{10gh}{7}}$

प्राप्त परिणामों से यह स्पष्ट है कि नत तल की तली में पहुँचने पर तीनों पिण्डों में गोले के द्रव्यमान केन्द्र का वेग सबसे अधिक और वलय के द्रव्यमान केन्द्र का वेग सबसे कम होगा।

यदि पिण्डों के द्रव्यमान समान हों तो नत तल की तली में पहुँचने पर किस पिण्ड की गतिज ऊर्जा सबसे अधिक होगी?

सारांश

- 1. एक आदर्श दृढ़ पिंड एक ऐसा पिंड है जिसके कणों पर बल लगाने पर भी उनके बीच की दूरी नहीं बदलती।
- एक ऐसा दृढ़ पिंड जो किसी बिन्दु पर, या किसी रेखा के अनुदिश स्थिर हो केवल घूर्णी गति ही कर सकता है। जो पिंड किसी प्रकार भी स्थिर न हो वह या तो स्थानान्तरण गति करेगा या घूर्णी और स्थानान्तरण दोनों प्रकार की संयोजित गति।
- 3. एक नियत अक्ष के परित: घूर्णन में, दृढ़ पिण्ड का प्रत्येक कण अक्ष के लम्बवत् तल में एक वृत्ताकार पथ पर चलता है जिसका केन्द्र अक्ष पर स्थित होता है। अर्थात् घूर्णन करते दृढ़ पिंड की अक्ष के लम्बवत् प्रत्येक रेखा का कोणीय वेग किसी क्षण विशेष पर समान रहता है।
- 4. शुद्ध स्थानान्तरण में, पिंड का प्रत्येक कण किसी क्षण पर समान वेग से चलता है।
- कोणीय वेग एक सदिश है। इसका परिमाण ω = dθ/dt है और इसकी दिशा घूर्णन अक्ष के अनुदिश होती है। नियत अक्ष के परित: घूर्णन के लिए, सदिश ω की दिशा भी नियत होती है।
- cì सदिशों a एवं b का सदिश (या क्रॉस) गुणन एक सदिश है जिसको हम a × b लिखते हैं। इस सदिश का परिमाण ab sin θ है और इसकी दिशा का ज्ञान दक्षिणवर्त पेंच के नियम या दाएं हाथ के नियम द्वारा होता है।
- 7. नियत अक्ष के परित: घूर्णन करते दृढ़ पिंड के किसी कण का रेखीय वेग v = ω × r, जहाँ r अक्ष पर लिए गये किसी मूल बिन्दु से कण की स्थिति बताने वाला सदिश है। यह संबंध, दृढ़ पिंड की एक नियत बिन्दु के परित: होने वाली अधिक व्यापक गति के लिए लागू होता है। उस स्थिति में r, स्थिर बिन्दु को मूल बिन्दु लेकर कण की स्थिति दर्शाने वाला सदिश है।
- 8. कणों के एक निकाय का द्रव्यमान केन्द्र एक ऐसा बिन्दु है जिसकी स्थिति सदिश हम निम्नलिखित समीकरण द्वारा

व्यक्त कर सकते हैं :

$$\mathbf{R} = \frac{\sum m_i \mathbf{r}_i}{M}$$

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

179

9. कणों के निकाय के द्रव्यमान केन्द्र के वेग को हम V = P/M द्वारा लिख सकते हैं। यहाँ P निकाय का रेखीय संवेग है। द्रव्यमान केन्द्र इस प्रकार गति करता है मानो निकाय का सम्पूर्ण द्रव्यमान इस बिन्दु पर संकेंद्रित हो और सभी बाह्य बल भी इसी बिन्दु पर प्रभावी हों। यदि निकाय पर कुल बाह्य बल शून्य है तो इसका कुल रेखीय संवेग अचर रहता है।

भौतिकी

10. n कणों के निकाय का मूल बिन्दु के परित: कोणीय संवेग,

$$\mathbf{L} = \sum_{i=1}^{n} \mathbf{r}_i \times \mathbf{p}_i$$

180

n कणों के निकाय का मूल बिन्दु के परित: ऐंठन या बल आघूर्ण,

$$au = \sum_{1} \mathbf{r}_{l} imes \mathbf{F}_{l}$$

ावें कण पर लगने वाले बल **F**़ में, बाह्य एवं आंतरिक सभी बल शामिल हैं। न्यूटन के तृतीय नियम को मानते हुए कि किन्ही दो कणों के बीच बल, उनकी स्थितियों को मिलाने वाली रेखा के अनुदिश लगते हैं, हम दर्शा सकते हैं द_{ाग} = 0 एवं,

 $\frac{\mathrm{d}\mathbf{L}}{\mathrm{d}t} = \mathbf{\tau}_{ext}$

11. एक दृढ़ पिण्ड के यांत्रिक संतुलन में होने के लिए,

(i) यह स्थानान्तरीय संतुलन में हो, अर्थात, इस पर लगने वाला कुल बाह्य बल शून्य हो, $\sum {f F}_i = {f 0}$ एवं,

(ii) यह घूर्णी संतुलन में हो, अर्थात्, इस पर लगने वाला कुल बाह्य बल आघूर्ण शून्य हो,: $\sum \tau_i = \sum \mathbf{r}_i \times \mathbf{F}_i = \mathbf{0}$;

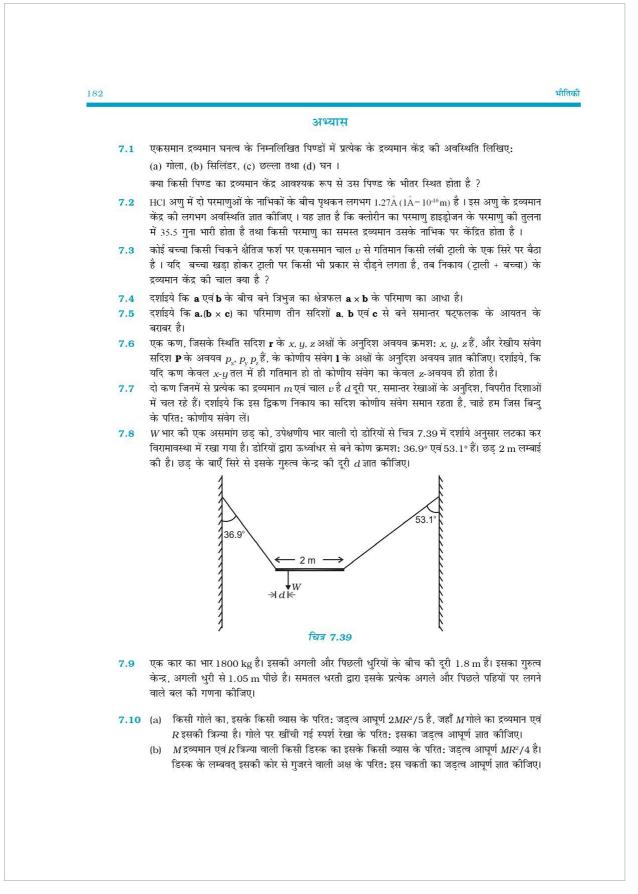
- किसी विस्तारित आकार के पिंड का गुरुत्व केन्द्र वह बिन्दु है जिसके परित: पिंड का कुल गुरुत्वीय बल आधूर्ण शून्य होता है।
- 13. किसी अक्ष के परित: एक दृढ़ पिंड का जड़त्व आधूर्ण $I = \sum m_i r_i^2$ सूत्र द्वारा परिभाषित किया जाता है। जहाँ r_i

पिण्ड के i-वें कण की अक्ष से लम्बवत् दूरी है। घूर्णन की गतिज ऊर्जा $K = \frac{1}{2} I \omega^2$ है

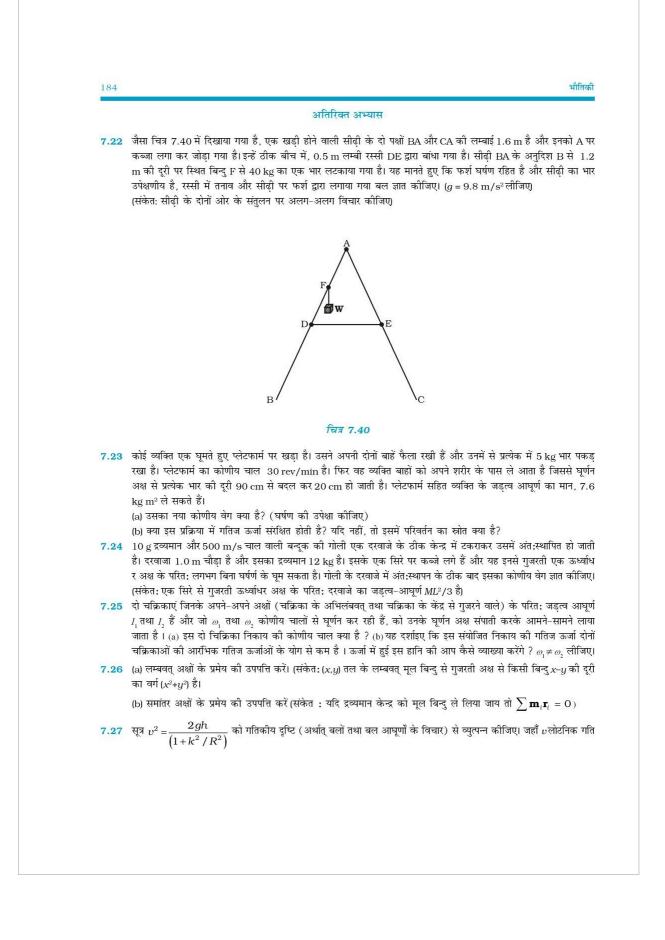
- 14. समानान्तर अक्षों का प्रमेय : I'_z = I_z + Ma², लागू करके हम किसी अक्ष के परित: जड़त्व आघूर्ण, इस अक्ष के समान्तर गुरुत्व केन्द्र से गुजरने वाली अक्ष के परित : जड़त्व आघूर्ण तथा पिंड के द्रव्यमान एवं दोनों अक्षों के बीच की लम्बवत् दूरी के वर्ग के गुणनफल को जोड़ कर प्राप्त कर सकते हैं।
- 15. शुद्धगतिको तथा गतिको में जैसे रेखीय गति है उसी के सादृश किसी नियत अक्ष के परित: घूर्णन गति है।
- 16. एक नियत अक्ष (मान लीजिए z-अक्ष) के परित: घूर्णन करते दृढ़ पिण्ड के लिए Lz = I@ है जहाँ I, z-अक्ष के परित: जड़त्व आघूर्ण है। सामान्यतया इस तरह के पिण्ड का जड़त्व आघूर्ण L घूर्णन अक्ष के अनुदिश नहीं होता है। यदि पिण्ड घूर्णन अक्ष के परित: सममित है तो L घूर्णन अक्ष के अनुदिश होता है। इस अवस्था में |L| = Lz = I@
- 17. बिना फिसले लोटनिक गति करते पिण्ड के लिए $v_{cm} = R\omega$, जहाँ v_{cm} (पिण्ड के द्रव्यमान केन्द्र का) स्थानान्तर वेग है, R इसकी त्रिज्या तथा m द्रव्यमान है। लोटनिक गति करते पिंड की गतिज ऊर्जा, स्थानान्तरण एवं घूर्णन की

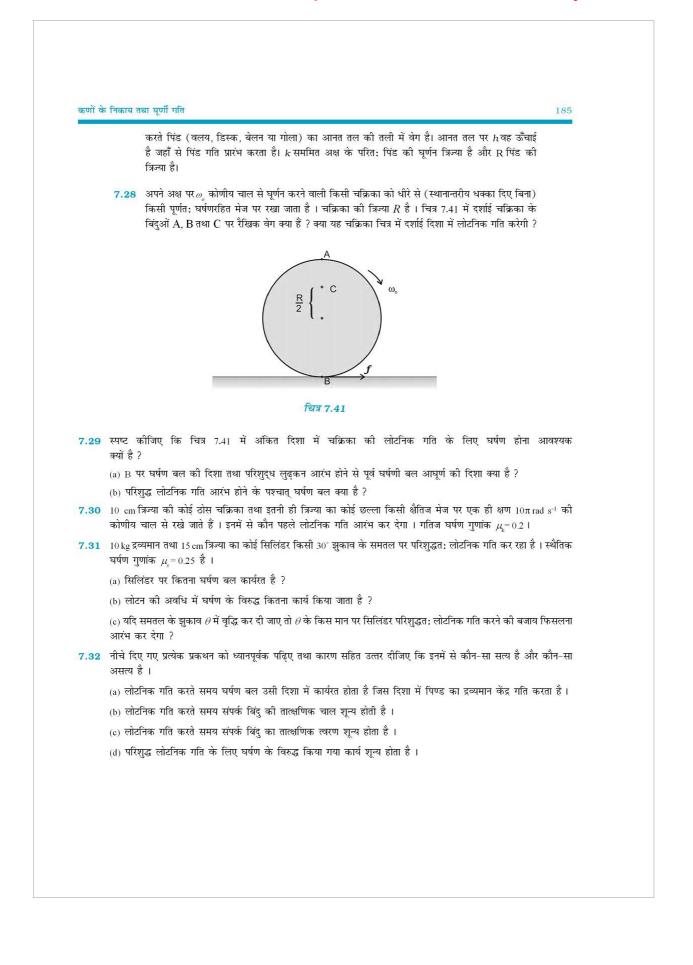
गतिज ऊर्जा का योग है: $K = \frac{1}{2}mv_{cm}^2 + \frac{1}{2}I\omega^2$.

राशि	संकेत	विमा	मात्रक	टिप्पणी	
कोणीय वेग	ω	[T ⁻¹]	rad s ⁻¹	$\mathbf{v} = \mathbf{\omega} \times \mathbf{r}$	
कोणीय संवेग	L	[ML ² T ⁻¹]	J s	$\mathbf{L} = \mathbf{r} \times \mathbf{p}$	
बल आघूर्ण	τ	[ML ² T ⁻²]	N m	$\tau = \mathbf{r} \times \mathbf{F}$	
जड़त्व आघूर्ण	I	[ML ²]	kg m²	$I = \sum \mathbf{m}_{i} r_{i\perp}^{2}$	
परिमित आकार के पिंडों (लिए लागू होने वाले न्यूटन यह स्थापित करने के लिए बल आघूर्ण है, हमें न केवल नियम भी इस शर्त के साथ ही कार्य करते हैं। कुल बाह्य बल का शून्य कि एक शर्त पूरी होती हो नहीं है। यदि कुल बाह्य बल शून्य किसी पिंड का गुरुत्व केन्द्र समान होता है। यदि दूढ़ पिंड एक नियत अ	के द्वितीय एवं कि कणों के नि त कणों के लिए लागू करना होग हो ना और कुल पर दूसरी पूरी हो नो निकाय प उसके द्रव्यमान न्तर हो। तथापि,	तृतीय नियमों के ऊप काय के कुल कोणीय लागू होने वाले न्यूटन । कि किन्ही दो कणों बाह्य बल आधूर्ण ब न होती हो। बलयुग्म सर लगने वाला कुल न केन्द्र से तभी संपाती र्णन कर रहा हो तब भ इस अध्याय में वर्णि	रर आधारित है। । संवेग परिवर्तन व के द्वितीय नियम के बीच बल उनव ता शून्य होना दो में कुल बाह्य ब बल आधूर्ण मूल होता है जब गुरुर नी यह आवश्यक त स्थिति में, जहाँ	की दर, निकाय पर आरोपि की आवश्यकता होगी वर को मिलाने वाली रेखा के स्वतंत्र शर्ते हैं। यह हो स ल शून्य है पर बल आधृ बिन्दु के ऊपर निर्भर नहीं च क्षेत्र पिंड के विभिन्न १	मत कुल न् तृतीय अनुदिश मकता है प्रं शून्य भागों पर य संवेग 5 परित:



7.11	समान द्रव्यमान और त्रिज्या के एक खोखले बेलन और एक ठोस गोले पर समान परिमाण के बल आघूर्ण लगाये गये हैं। बेलन अपनी सामान्य सममित अक्ष के परित: घूम सकता है और गोला अपने केन्द्र से गुजरने वाली किसी	
	अक्ष के परित:। एक दिये गये समय के बाद दोनों में कौन अधिक कोणीय चाल प्राप्त कर लेगा?	
7.12	20 kg द्रव्यमान का कोई ठोस सिलिंडर अपने अक्ष के परित: 100 rad s ⁻¹ की कोणीय चाल से घूर्णन कर रहा है । सिलिंडर की त्रिज्या 0.25m है । सिलिंडर के घूर्णन से संबद्ध गतिज ऊर्जा क्या है ? सिलिंडर का अपने अक्ष के परित: कोणीय संवेग का परिमाण क्या है ?	
7.13	(a) कोई बच्चा किसी घूर्णिका (घूर्णीमंच) पर अपनी दोनों भुजाओं को बाहर की ओर फैलाकर खड़ा है। घूर्णिका को 40 rev/min की कोणीय चाल से घूर्णन कराया जाता है। यदि बच्चा अपने हाथों को वापस सिकोड़ कर अपना जड़त्व आघूर्ण अपने आरर्रीभक जड़त्व आघूर्ण का 2/5 गुना कर लेता है, तो इस स्थिति में उसकी कोणीय चाल क्या होगी ? यह मानिए कि घूर्णिका की घूर्णन गति घर्षणरहित है।	
	(b) यह दर्शाइए कि बच्चे की घूर्णन की नयी गतिज ऊर्जा उसकी आरंभिक घूर्णन की गतिज ऊर्जा से अधिक है। आप गतिज ऊर्जा में हुई इस वृद्धि की व्याख्या किस प्रकार करेंगे ?	
7.14	3kg द्रव्यमान तथा 40 cm त्रिज्या के किसी खोखले सिलिंडर पर कोई नगण्य द्रव्यमान की रस्सी लपेटी गई है । यदि रस्सी को 30 N बल से खींचा जाए तो सिलिंडर का कोणीय त्वरण क्या होगा ? रस्सी का रैखिक त्वरण क्या है? यह मानिए कि इस प्रकरण में कोई फिसलन नहीं है ।	
7.15	किसी घूर्णक (रोटर) की 200 rad S ⁻¹ की एकसमान कोणीय चाल बनाए रखने के लिए एक इंजन द्वारा 180 N m का बल आघूर्ण प्रेषित करना आवश्यक होता है । इंजन के लिए आवश्यक शक्ति ज्ञात कीजिए । (नोट : घर्षण की अनुपस्थिति में एकसमान कोणीय वेग होने में यह समाविष्ट है कि बल आघूर्ण शून्य है । व्यवहार में लगाए गए बल आघूर्ण की आवश्यकता घर्षणी बल आघूर्ण को निरस्त करने के लिए होती है ।) यह मानिए कि इंजन की दक्षता 100% है।	
7.16	<i>R</i> त्रिज्या वाली समांग डिस्क से R/2 त्रिज्या का एक वृत्ताकार भाग काट कर निकाल दिया गया है। इस प्रकार बने वृत्ताकार सुराख का केन्द्र मूल डिस्क के केन्द्र से <i>R</i> /2 दूरी पर है। अवशिष्ट डिस्क के गुरुत्व केन्द्र की स्थिति ज्ञात कीजिए।	
7.17	एक मीटर छड़ के केन्द्र के नीचे क्षुर-धार रखने पर वह इस पर संतुलित हो जाती है जब दो सिक्के, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 5 g है, 12.0 cm के चिन्ह पर एक के ऊपर एक रखे जाते हैं तो छड़ 45.0 cm चिन्ह पर संतुलित हो जाती है। मीटर छड़ का द्रव्यमान क्या है?	
7.18	एक ठोस गोला, भिन्न नति के दो आनत तलों पर एक ही ऊँचाई से लुढ़कने दिया जाता है। (a) क्या वह दोनों बार समान चाल से तली में पहुँचेगा? (b) क्या उसको एक तल पर लुढ़कने में दूसरे से अधिक समय लगेगा? (c) यदि हाँ, तो किस पर और क्यों?	
7.19	2 m त्रिज्या के एक वलय (छल्ले) का भार 100 kg है। यह एक क्षैतिज फर्श पर इस प्रकार लोटनिक गति करता है कि इसके द्रव्यमान केन्द्र की चाल 20 cm/s हो। इसको रोकने के लिए कितना कार्य करना होगा?	
7.20	ऑक्सीजन अणु का द्रव्यमान 5.30 × 10 ⁻²⁶ kg है तथा इसके केन्द्र से होकर गुजरने वाली और इसके दोनों परमाणुओं को मिलाने वाली रेखा के लम्बवत् अक्ष के परित: जड़त्व आघूर्ण 1.94×10 ⁴⁶ kg m² है। मान लीजिए कि गैस के ऐसे अणु की औसत चाल 500 m/s है और इसके घूर्णन की गतिज ऊर्जा, स्थानान्तरण की गतिज ऊर्जा की दो तिहाई है। अणु का औसत कोणीय वेग ज्ञात कीजिए।	
7.21	एक बेलन 30° कोण बनाते आनत तल पर लुढ़कता हुआ ऊपर चढ़ता है। आनत तल की तली में बेलन के द्रव्यमान केन्द्र की चाल 5 m/s है।	
	(a) आनत तल पर बेलन कितना ऊपर जायेगा?	
	(b) वापस तली तक लौट आने में इसे कितना समय लगेगा?	





186

(e) किसी पूर्णत: घर्षणरहित आनत समतल पर नीचे की ओर गति करते पहिए की गति फिसलन गति (लोटनिक गति नहीं) होगी।

भौतिकी

7.33 कणों के किसी निकाय की गति को इसके द्रव्यमान केन्द्र की गति और द्रव्यमान केन्द्र के परित: गति में अलग-अलग करके विचार करना। दर्शांडये कि-

(a) $\mathbf{p} = \mathbf{p}'_i + m_i \mathbf{V}$, जहाँ $\mathbf{p}_i (m_i \, \text{grad} \text{min} \, \text{and}) \, \mathbf{i}$ -à कण का संवेग है, और $\mathbf{p}'_i = m_i \mathbf{v}'_i$ ध्यान दें कि \mathbf{v}'_i , grad min केन्द्र के

सापेक्ष i-वें कण का वेग है। द्रव्यमान केन्द्र की परिभाषा का उपयोग करके यह भी सिद्ध कीजिए कि $\sum {f p}_i'=0$

(b) $K = K' + \frac{1}{2}MV^2$

K कणों के निकाय की कुल गतिज ऊर्जा, K' = निकाय की कुल गतिज ऊर्जा जबकि कणों की गतिज ऊर्जा द्रव्यमान केन्द्र के सापेक्ष ली जाय। MV²/2 संपूर्ण निकाय के (अर्थात् निकाय के द्रव्यमान केन्द्र के) स्थानान्तरण की गतिज ऊर्जा है। इस परिणाम का उपयोग भाग 7.14 में किया गया है।

(c) $\mathbf{L} = \mathbf{L}' + \mathbf{R} \times M\mathbf{V}$

जहाँ $\mathbf{L}' = \sum \mathbf{r}'_i \times \mathbf{P}'_i$, द्रव्यमान के परित: निकाय का कोणीय संवेग है जिसकी गणना में वेग द्रव्यमान केन्द्र के सापेक्ष मापे गये हैं। याद कीजिए $\mathbf{r}'_i = \mathbf{r}_i - \mathbf{R}$; शेष सभी चिह्न अध्याय में प्रयुक्त विभिन्न राशियों के मानक चिह्न हैं। ध्यान दें कि \mathbf{L}' द्रव्यमान केन्द्र के परित: निकाय का कोणीय संवेग एवं $M\mathbf{R} \times \mathbf{V}$ इसके द्रव्यमान केन्द्र का कोणीय संवेग है।

(d)
$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{L}'}{\mathrm{d}t} = \sum \mathbf{r}'_i \times \frac{\mathrm{d}\mathbf{p}'}{\mathrm{d}t}$$

यह भी दर्शाइये कि $\frac{\mathrm{d}\mathbf{L}'}{\mathrm{d}t} \!=\! \mathbf{r}'_{ext}$

(जहाँ t'ext द्रव्यमान केन्द्र के परित: निकाय पर लगने वाले सभी बाह्य बल आघूर्ण हैं।)

[संकेत : द्रव्यमान केन्द्र की परिभाषा एवं न्यूटन के गति के तृतीय नियम का उपयोग कीजिए। यह मान लीजिए कि किन्ही दो कणों के बीच के आन्तरिक बल उनको मिलाने वाली रेखा के अनुदिश कार्य करते हैं।]

प्लूटो - एक वामन ग्रह

इंटरनेशनल एस्ट्रोनोमिकल यूनियन (IAU) की 24 अगस्त 2006 की चैक गणतंत्र के प्राग शहर में हुई गोष्ठी में सौरमंडल के ग्रहों के लिए एक नयी परिभाषा अपनायी गई। इस नयी परिभाषा के अनुसार प्लूटो अब एक ग्रह नहीं है। अत: अब सौरमंडल में आठ ग्रह हैं : बुध, शुक्र, पृथ्वी मंगल, बृहस्पति, शनि, यूरेनस तथा नेप्ट्यून। IAU की नयी परिभाषा के अनुसार, सौरमंडल में 'ग्रह' तथा अन्य पिंडों (उपग्रहों के अलावा) को निम्न परिभाषा के अनुसार तीन निश्चित श्रेणियों में वर्गीकृत करना चाहिए :

- ग्रह एक ऐसा आकाशीय पिण्ड है (a) जो निश्चित कक्षा में सूर्य की परिक्रमा करता है, (b) जिसका अपना द्रव्यमान ऐसा है कि उसका गुरुत्व बल दृढ़ पिंडों के बल को पराभूत करने के लिए पर्याप्त हो ताकि वह जल स्थैतिक रूप से संतुलित आकृति (लगभग गोलीय) प्राप्त कर सके, तथा (c) जिसकी कक्षा के आसपास के क्षेत्र में कोई अन्य पिंड न हो।
- कोई वामन ग्रह एक ऐसा आकाशीय पिंड है (a) जो सूर्य की किसी कक्षा में स्थित है, (b) जिसका अपना द्रव्यमान ऐसा है कि उसका गुरुत्व बल दृढ़ पिंडों के बल को पराभूत करने के लिए पर्याप्त हो ताकि वह जल स्थैतिक रूप से संतुलित आकृति (लगभग गोलीय) प्राप्त कर सके, (c) जिसकी कक्षा के आसपास के क्षेत्र में अन्य पिंड हों, तथा (d) जो उपग्रह नहीं है।
- 3. उपग्रहों के अतिरिक्त सूर्य की परिक्रमा करने वाले 'अन्य सभी पिंड' सम्मिलित रूप से 'सौरमंडल के लघु पिंड' के नाम से जाने जाएँगे। सौर मंडल के अन्य आठ ग्रहों के विपरीत प्लूटो का कक्षीय पथ नेप्ट्यून तथा 'अन्य पिडों' की कक्षा से गुजरता है। अन्य पिंडों में सम्मिलित हैं: सौरमंडल के अधिकांश क्षुद्रग्रह, नेप्ट्यून के परे स्थित पिंड, धूमकेतु तथा अन्य छोटे पिंड।

उपरोक्त परिभाषा के अनुसार प्लूटो एक 'वामन ग्रह' है तथा इसे 'नेप्ट्यून के परे स्थित पिंडों के वर्ग' के सदस्य के रूप में पहचाना जाएगा।

अध्याय 8

गुरुत्वाकर्षण

8.1 भूमिका

हम अपने आरंभिक जीवन में ही, सभी पदार्थों के पृथ्वी की ओर आकर्षित होने की प्रकृति को जान लेते हैं। जो भी वस्तु ऊपर फेंकी जाती है वह पृथ्वी की ओर गिरती है, पहाड़ से नीचे उतरने की तुलना में पहाड़ पर ऊपर जाने में कहीं अधिक थकान होती है, ऊपर बादलों से वर्षा की बूँदें पृथ्वी की ओर गिरती हैं, तथा अन्य ऐसी ही बहुत सी परिघटनाएँ हैं। इतिहास के अनुसार इटली के भौतिक विज्ञानी गैलीलियो (1564-1642) ने इस तथ्य को मान्यता प्रदान की कि सभी पिण्ड, चाहे उनके द्रव्यमान कुछ भी हों, एकसमान त्वरण से पृथ्वी की ओर त्वरित होते हैं। ऐसा कहा जाता है कि उन्होंने इस तथ्य का सार्वजनिक निदर्शन किया था। यह कहना, चाहे सत्य भी न हो, परंतु यह निश्चित है कि उन्होंने आनत समतल पर लोटनी पिण्डों के साथ कुछ प्रयोग करके गुरुत्वीय त्वरण का एक मान प्राप्त किया था, जो बाद में किए गए प्रयोगों द्वारा प्राप्त अधिक यथार्थ मानों के काफी निकट था।

आद्य काल से ही बहुत से देशों में तारों, ग्रहों तथा उनकी गतियों के प्रेक्षण जैसी असंबद्ध प्रतीत होने वाली परिघटनाएँ ध्यानाकर्षण का विषय रही हैं। आद्य काल के प्रेक्षणों द्वारा आकाश में दिखाई देने वाले तारों की पहचान की गई, जिनकी स्थिति में सालोंसाल कोई परिवर्तन नहीं होता है। प्राचीन काल से देखे जाने वाले पिण्डों में कुछ अधिक रोचक पिण्ड भी देखे गए, जिन्हें ग्रह कहते हैं, और जो तारों की पृष्ठभूमि में नियमित गति करते प्रतीत होते हैं। ग्रहीय गतियों के सबसे प्राचीन प्रमाणित मॉडल को अब से लगभग 2000 वर्ष पूर्व टॉलमी ने प्रस्तावित किया था। यह 'भूकेन्द्री' मॉडल था, जिसके अनुसार सभी आकाशीय पिण्ड तारे, सूर्य तथा ग्रह पृथ्वी की परिक्रमा करते हैं। इस मॉडल की धारणा के अनुसार आकाशीय पिण्डों की संभावित गति केवल वृत्तीय गति ही हो सकती थी। ग्रहों की प्रेक्षित गतियों का वर्णन करने के लिए टॉलमी ने गतियों के जिस विन्यास को प्रतिपादित किया वह बहुत जटिल था। इसके अनुसार ग्रहों को वृत्तों में परिक्रमा करने वाला तथा इन वृत्तों के केन्द्रों को स्वयं एक बड़े वृत्त में गतिशील बताया गया था। लगभग 400 वर्ष के पश्चात भारतीय खगोलज्ञों ने भी इसी प्रकार के सिद्धांत प्रतिपादित किए। तथापि, आर्यभट्ट (5 वीं शताब्दी में)

8.3	गुरुत्वाकर्षण का सार्वत्रिक
	नियम
8.4	गुरुत्वीय नियतांक
8.5	पृथ्वी का गुरुत्वीय त्वरण
8.6	पृथ्वी के पृष्ठ के नीचे तथा
	ऊपर गुरुत्वीय त्वरण

8.1 भूमिका 8.2 केप्लर के नियम

- गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा 8.7
- 8.8 पलायन चाल
- 8.9 भू उपग्रह
- 8.10 कक्षा में गतिशील उपग्रह की
- ऊर्जा 8.11 तुल्यकाली तथा ध्रुवीय उपग्रह
- 8.12 भारहीनता

सारांश विचारणीय विषय अभ्यास अतिरिक्त अभ्यास

188

ने पहले से ही अपने शोध प्रबन्ध में एक अधिक परिष्कृत मॉडल का वर्णन किया था, जिसे **सूर्य केन्द्री मॉडल** कहते हैं जिसके अनुसार सूर्य को सभी ग्रहों की गतियों का केन्द्र माना गया है। एक हजार वर्ष के पश्चात पोलैण्ड के एक ईसाई भिक्षु, जिनका नाम निकोलस कोपरनिकस (1473-1543) था, ने एक पूर्ण विकसित मॉडल प्रस्तावित किया जिसके अनुसार सभी ग्रह, केन्द्रीय स्थान पर स्थित स्थिर सूर्य, के परित: वृत्तों में परिक्रमा करते हैं। गिरजाघर ने इस सिद्धांत पर संदेह प्रकट किया। परन्तु इस सिद्धांत के लब्ध प्रतिष्ठित समर्थकों में एक गैलीलियो थे, जिनपर शासन के द्वारा, आस्था के विरुद्ध होने के कारण, मुकदमा चलाया गया।

लगभग गैलीलियो के ही काल में डेनमार्क के एक कुलीन पुरुष टायको ब्रेह (1546–1601) ने अपना समस्त जीवन काल अपनी नंगी आंखों से सीधे ही ग्रहों के प्रेक्षणों का अभिलेखन करने में लगा दिया। उनके द्वारा संकलित आँकड़ों का आभलेखन करने में लगा दिया। उनके द्वारा संकलित आँकड़ों का बाद में उसके सहायक जोहान्नेस केप्लर (1571–1640) द्वारा विश्लेषण किया गया। उन्होंने इन आँकड़ों को सार के रूप में तीन परिष्कृत नियमों द्वारा प्रतिपादित किया, जिन्हें अब केप्लर के नियमों के नाम से जाना जाता है। ये नियम न्यूटन को ज्ञात थे। इन उत्कृष्ट नियमों ने न्यूटन को अपना गुरुत्वाकर्षण का सार्वत्रिक नियम प्रस्तावित करके असाधारण वैज्ञानिकों की पंकित में शामिल होने योग्य बनाया।

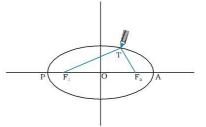
8.2 केप्लर के नियम

केप्लर के तीन नियमों का उल्लेख इस प्रकार किया जा सकता है:

 कक्षाओं का नियम : सभी ग्रह दीर्घवृत्तीय कक्षाओं में गति करते हैं तथा सूर्य इसकी, एक नाभि पर स्थित होता है (चित्र 8.1a)।

भौतिक राशि	प्रतीक	विमाएं	मात्रक	टिप्पणी
गुरुत्वीय स्थिरांक	G	$[M^+L^3T^4]$	N m² kg²	6.67×10 ⁻¹
गुरत्वीय स्थितिज ऊर्ज	V(r)	[M L*T ³]	J	<u>- GMm</u> (अदिश)
गुरत्वीय विभव	U(r)	[M ⁰ L ⁴ T ⁴]	J kg ⁴	- <u>GM</u> (अदिश)
गुरत्वीय तीव्रता	E अथवा 9	[MºLT*]	m s ⁴	$\frac{GM}{r^2} \hat{\mathbf{r}} \\ (\overline{\mathfrak{r}} \overline{\mathfrak{l}} \overline{\mathfrak{r}} \overline{\mathfrak{r}})$

चित्र 8.1(a) सूर्य के परित: किसी ग्रह द्वारा अनुरेखित दीर्घवृत्त। सूर्य का निकटतम बिन्दु P तथा दूरस्थ बिन्दु A है। P को उपसौर तथा A को अपसौर कहते हैं। अर्ध दीर्घ अक्ष दूरी AP का आधा है। यह नियम कोपरनिकस के मॉडल से हटकर था जिसके अनुसार ग्रह केवल वृत्तीय कक्षाओं में ही गति कर सकते हैं। दीर्घवृत्त, जिसका वृत्त एक विशिष्ट प्रकरण होता है, एक बन्द वक्र होता है, जिसे बहुत सरलता से इस प्रकार खींचा जा सकता है :



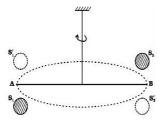
चित्र 8.1(b) एक दीर्घवृत खींचना। एक डोरी के दो सिरे F, तथा F₂ स्थिर हैं। पेंसिल की नॉक डोरी को तनी रखते हुए इन सिरों के परित: चलायी जाती है।

दो बिन्दुओं F_1 तथा F_2 का चयन कीजिए। एक डोरी लेकर इसके सिरों को F_1 तथा F_2 पर पिनों द्वारा जड़िए। पेंसिल की नोंक से डोरी को तानिए और फिर डोरी को तनी हुई रखते हुए पेंसिल को चलाते हुए बन्द वक्र खींचिए (चित्र 8.1 (b)) इस प्रकार प्राप्त बन्द वक्र को दीर्घवृत्त कहते हैं। स्पष्ट है कि दीर्घवृत्त के किसी भी बिन्दु T पर F_1 तथा F_2 से दूरियों का योग अपरिवर्तित (नियत) है। बिन्दु F_1 तथा F_2 से दूरियों का योग अपरिवर्तित (नियत) है। बिन्दु F_1 तथा F_2 दीर्घवृत्त की नाभि कहलाती है। बिन्दु F_1 तथा F_2 को मिलाइए और इस रेखा को आगे बढ़ाइए जिससे यह दीर्घवृत्त को चित्र 8.1 (b) में दर्शाए अनुसार बिन्दुओं P तथा A पर प्रतिच्छेद करती है। रेखा PA का मध्यबिन्दु दीर्घवृत्त का केन्द्र है तथा लम्बाई PO = AO दीर्घवृत्त का अर्ध दीर्घ अक्ष कहलाती है। किसी वृत्त के लिए दोनों नाभियाँ एक दूसरे में विलीन होकर एक हो जाती हैं तथा अर्ध दीर्घ अक्ष वृत्त की त्रिज्या बन जाती है।

2. क्षेत्रफलों का नियम : सूर्य से किसी ग्रह को मिलाने वाली रेखा समान समय अंतरालों में समान क्षेत्रफल प्रसर्प करती है (चित्र 8.2)। यह नियम इस प्रेक्षण से प्रकट होता है कि ग्रह उस समय धीमी गति करते प्रतीत होते हैं जब वे सूर्य से अधिक दूरी पर होते हैं। सूर्य के निकट होने पर ग्रहों की गति अपेक्षाकृत तीव्र होती है।

भौतिकी

गुरुत्वाकर्षण



चित्र 8.2 ग्रह P सूर्य के परित: दीर्घवृत्तीय कक्षा में गति करता है। किसी छोटे समय अंतराल ∆t में ग्रह द्वारा प्रसर्पित क्षेत्रफल ∆A को छार्याकित क्षेत्र द्वारा दर्शाया गया है।

3. आवर्त कालों का नियम

किसी ग्रह के परिक्रमण काल का वर्ग उस ग्रह द्वारा अनुरेखित दीर्घवृत्त के अर्ध-दीर्घ अक्ष के घन के अनुक्रमानुपाती होता है।

नीचे दी गयी सारणी (8.1) में सूर्य के परित: आठ* ग्रहों के सन्निकट परिक्रमण-काल उनके अर्ध-दीर्घ अक्षों के मानों सहित दर्शाए गए हैं

सारणी 8.1

नीचे दिए गए ग्रहीय गतियों की माप के आँकड़े केप्लर के आवर्तकालों के नियम की पुष्टि करते हैं।

- a = अर्ध-दीर्घ अक्ष 10¹⁰ m के मात्रकों में
- T ≡ ग्रह का परिक्रमण-काल वर्षों (y) में
- $\mathbf{Q} \equiv \mathfrak{N} \mathbf{H} \mathbf{I} \mathbf{T} \mathbf{G} \mathbf{T} \mathbf{A} \mathbf{A}^{3}$)
- 10 ⁻³⁴ y² m⁻³ मात्रकों में

ग्रह	а	Т	9
बुध	5.79	0.24	2.95
शुक्र	10.8	0.615	3.00
पृथ्वी	15.0	1	2.96
मंगल	22.8	1.88	2.98
बृहस्पति	77.8	11.9	3.01
হানি	143	29.5	2.98
यूरेनस	287	84	2.98
नेप्ट्यून	450	165	2.99
प्लूटो *	590	248	2.99

क्षेत्रफलों के नियम को कोणीय संवेग संरक्षण का निष्कर्ष माना जा सकता है जो सभी केन्द्रीय बलों के लिए मान्य है। किसी ग्रह पर लगने वाला केन्द्रीय बल, केन्द्रीय सूर्य तथा ग्रह को मिलाने वाले सदिश के अनुदिश कार्य करता है। मान

*पृष्ठ 186 पर बॉक्स में दी गई जानकारी पर ध्यान दें।



जोहान्नेस केप्लर (1571– 1630) जर्मन मूल के वैज्ञानिक थे। उन्होंने टायको ब्रेह और उनके सहयोगियों द्वारा बहुत परिश्रमपूर्वक लिए गए प्रेक्षणों के आधार पर ग्रहों की गति के तीन नियमों का प्रतिपादन किया। केप्लर स्वयं ब्रेह के सहायक

थे और उनको ग्रहों के तीन नियमों तक पहुँचने में 16 वर्षों का लंबा समय लगा। वह पहले व्यक्ति थे जिन्होंने यह बताया कि दूरदर्शी में प्रवेश करने पर प्रकाश का क्या होता है, इसलिए, वह ज्यामितीय प्रकाशिको के संस्थापक के रूप में भी जाने जाते हैं।

लीजिए सूर्य मूल बिन्दु पर है और यह भी मानिए कि ग्रह की स्थिति तथा संवेग को क्रमश: \mathbf{r} तथा \mathbf{p} से दर्शाया जाता है, तब m द्रव्यमान के ग्रह द्वारा Δt समय में प्रसर्पित क्षेत्रफल $\Delta \mathbf{A}$ (चित्र 8.2) इस प्रकार व्यक्त किया जाता है

$$\Delta \mathbf{A} = \frac{1}{2} (\mathbf{r} \times \mathbf{v} \Delta t)$$
(8.1)
अत:

$$\Delta \mathbf{A} / \Delta t = \frac{1}{2} (\mathbf{r} \times \mathbf{p}) / m, (\vec{\overline{t}} \mathbf{p} \mathbf{k} \mathbf{v} = \mathbf{p} / m)$$
$$= \mathbf{L} / (2 m)$$
(8.2)

यहाँ \boldsymbol{v} वेग है तथा \boldsymbol{L} कोणीय संवेग है जो ($\mathbf{r} \times \mathbf{p}$) के तुल्य है। किसी केन्द्रीय बल के लिए, जो \mathbf{r} के अनुदिश निर्देशित है, \boldsymbol{L} एक नियतांक होता है, जबकि ग्रह परिक्रमा कर रहा होता है। अत: अंतिम समीकरण के अनुसार $\Delta \mathbf{A} / \Delta t$ एक नियतांक है। यही क्षेत्रफलों का नियम है। गुरुत्वाकर्षण का बल भी केन्द्रीय बल ही है और इसलिए क्षेत्रफलों का नियम न्यूटन के नियमों के इसी लक्षण का पालन/अनुगमन करता है।

उदाहरण 8.1 मान लीजिए किसी ग्रह की उपसौर P पर (चित्र 8.1a) चाल $v_p \tilde{e}$, तथा सूर्य व ग्रह की दूरी SP = $r_p \tilde{e}$ । $\{r_p, v_p\}$ तथा अपसौर पर इन राशियों के तदनुरूपी मान $\{r_A, v_A\}$ में संबंध स्थापित कीजिए। क्या ग्रह BAC तथा CPB पथ तय करने में समान समय लेगा?

 \overline{p} कोणीय संवेग का परिमाण P पर है $L_p = m_p r_p v_p$, क्योंकि निरीक्षण द्वारा यह ज्ञात होता है कि \mathbf{r}_p तथा \mathbf{v}_p परस्पर लम्बवत

189

भौतिकी

केन्द्रीय बल

हमें ज्ञात है, कि मूल बिन्दु के परित: किसी एकल कण के कोणीय संवेग में, समय के साथ होने वाले परिवर्तन की दर

 $\frac{\mathrm{d}\mathbf{l}}{\mathrm{d}t} = \mathbf{r} \times \mathbf{F}$

यदि उस पर लगे बल का आधूर्ण $\mathbf{r} = \mathbf{r} \times \mathbf{F}$ शून्य हो, तो कण का कोणीय संवेग संरक्षित रहता है, यह तभी होता है जब या तो **F** शून्य हो या बल **r** के अनुदिश हो। हम उन बलों की चर्चा करेंगे जो दूसरी शर्त पूरी करते हैं। केन्द्रीय बल उन बलों के उदाहरण हैं जो यह शर्त पूरी करते हैं।

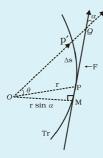
केन्द्रीय बल, सदैव या तो एक नियत बिन्दु की ओर या इससे दूर दिशा में लगे होते हैं, यानि, नियत बिन्दु से बलारोपण बिन्दु के संगत स्थिति सदिश के अनुदिश होते हैं। (देखिए चित्र)। केन्द्रीय बल का परिमाण F , केवल नियत बिन्दु से बलारोपण बिन्दु की दूरी, r, के ऊपर निर्भर करता है F=F(r)।

केन्द्रीय बल के तहत गति में कोणीय संवेग सदैव संरक्षित रहता है। इससे दो महत्त्वपूर्ण परिणाम सीधे प्राप्त होते हैं : (1) केन्द्रीय बल के तहत किसी कण की गति सदैव एक समतल में सीमित रहती है।

(2) बल के केन्द्र (यानि नियत बिन्दु) से, लिए गए कण के स्थिति सदिश का क्षेत्रफलीय वेग अचर रहता है। दूसरे शब्दों में कहें तो केन्द्रीय बल के तहत गतिमान कण का स्थिति सदिश बराबर समय में बराबर क्षेत्रफल बुहारता है।

इन दोनों कथनों की उप्पत्ति की चेष्टा करें। आपके लिए शायद यह जानना जरूरी होगा कि क्षेत्रफल वेग, $dA/dt = \frac{1}{2} r v \sin \alpha$.

उपरोक्त विवेचन का उपयोग हम सूर्य के आकर्षण बल से इसके इर्द-गिर्द घूमते किसी ग्रह की गति के संदर्भ में कर सकते हैं। सुविधा के लिए हम सूर्य को इतना भारी मान सकते हैं कि इसकी स्थिति नियत रहे। ग्रह पर सूर्य का आकर्षण बल सदैव सूर्य की दिशा में लगता है। यह बल शर्त F = F(r), भी पूरी करता है, क्योंकि, $F = G m_1 m_2 / r^2$ जहाँ m_1 एवं m_2 क्रमश: ग्रह और सूर्य के द्रव्यमान हैं, और G गुरुत्वाकर्षण का वैश्विक अचरांक। अत: ऊपर दिए गए दोनों कथन, (1) एवं (2) ग्रहों की गति के लिए लागू होते हैं। वास्तव में कथन (2) केप्लर का सुप्रसिद्ध द्वितीय नियम है।



Tr केन्द्रीय बल के तहत, कण का गमन-पथ है। कण की किसी स्थिति P, पर बल **OP** के अनुदिश होता है। O बल का केन्द्र है जिसे मूलबिन्दु ले लिया गया है। Δt समय में कण P से P' तक चाप Δs = υ Δt के ऊपर चलता है। गमन पथ के बिन्दु P पर खींची गई स्पर्श रेखा PQ इस बिन्दु पर वेग की दिशा दर्शाती है। Δt समय में, r, वृत्तखण्ड POP' के क्षेत्र से गुजरता है जो ≈ (r sin α) PP'/2 = (r v sin a) Δt/2) है।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

190

गुरुत्वाकर्षण

हैं। इसी प्रकार, $L_A = m_p r_A v_A$. तब कोणीय संवेग संरक्षण से $m_p r_p v_p = m_p r_A v_A$

अथवा
$$\frac{v_p}{v_A} = \frac{r_A}{r_p}$$

चूँकि $r_A > r_p, v_p > v_A$.

दीर्घवृत्त तथा त्रिज्या सदिशों SB एवं SC द्वारा घेरा गया क्षेत्रफल SBPC की तुलना में अधिक है (चित्र 8.1a)। केप्लर के दूसरे नियम के अनुसार, समान समय अंतरालों में समान क्षेत्रफल प्रसर्प होते हैं। अत: ग्रह पथ CPB को तय करने की

अपेक्षा पथ BAC को तय करने में अधिक समय लेगा।

8.3 गुरुत्वाकर्षण का सार्वत्रिक नियम

एक दंत कथा में लिखा है पेड़ से गिरते हुए सेब का प्रेक्षण करते हुए न्यूटन को गुरुत्वाकर्षण के सार्वत्रिक नियम तक पहुँचने की प्रेरणा मिली जिससे केप्लर के नियमों तथा पार्थिव गुरुत्वाकर्षण के स्पष्टीकरण का मार्ग प्रशस्त हुआ। न्यूटन ने अपने विवेक के आधार पर यह स्पष्ट अनुभव किया कि R_m त्रिज्या की कक्षा में परिक्रमा करने वाले चन्द्रमा पर पृथ्वी के गुरुत्व के कारण एक अभिकेन्द्र त्वरण आरोपित होता है जिसका परिमाण

$$a_m = \frac{V^2}{R_m} = \frac{4\pi^2 R_m}{T^2}$$
 (8.3)

यहाँ V चन्द्रमा की चाल है जो आवर्तकाल T से इस प्रकार संबंधित है, $V = 2\pi R_m / T$ । आवर्त काल Tका मान लगभग 27.3 दिन है तथा उस समय तक R_m का मान लगभग 3.84×10⁸m ज्ञात हो चुका था। यदि हम इन संख्याओं को समीकरण (8.3) में प्रतिस्थापित करें, तो हमें a_m का जो मान प्राप्त होता है, वह पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण उत्पन्न पृथ्वी के पृष्ठ पर गुरुत्वीय त्वरण g के मान से काफी कम होता है। यह स्पष्ट रूप से इस तथ्य को दर्शाता है कि पृथ्वी के गुरुत्व बल का मान दूरी के साथ घट जाता है। यदि हम यह मान लें कि पृथ्वी के कारण गुरुत्वाकर्षण का मान पृथ्वी के केन्द्र से दूरी के वर्ग के व्युत्क्रमानुपाती होता है, तो हमें $a_m \propto R_m^2$ और $g \propto R_E^{-2}$ प्राप्त होगा (यहाँ R_E पृथ्वी की त्रिज्या है), जिससे हमें निम्नलिखित संबंध प्राप्त होता है :

$$\frac{g}{a_m} = \frac{R_m^2}{R_E^2} \ \ 13600 \tag{8.4}$$

जो $g \sqcup 9.8 \text{ m s}^2$ तथा समीकरण (8.3) से a_m के मान के साथ मेल खाता है। इस प्रेक्षण ने न्यूटन को नीचे दिए गए गुरुत्वाकर्षण के सार्वत्रिक नियम को प्रतिपादित करने में मार्गदर्शन दिया : "इस विश्व में प्रत्येक पिण्ड हर दूसरे पिण्ड को एक बल द्वारा आकर्षित करता है जिसका परिमाण दोनों पिण्डों के द्रव्यमानों के गुणनफल के अनुक्रमानुपाती तथा उनके बीच की दूरी के वर्ग के व्युत्क्रमानुपाती होता है।"

यह उद्धरण तत्वत: न्यूटन के प्रसिद्ध शोध प्रबन्ध "प्राकृतिक दर्शन के गणितीय सिद्धांत" (Mathematical Principles of Natural Philosophy) जिसे संक्षेप में प्रिंसिपिया (Principia) कहते हैं, से प्राप्त होता है।

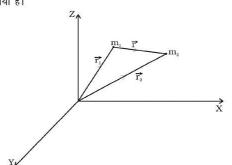
गणितीय रूप में न्यूटन के गुरुत्वाकर्षण नियम को इस प्रकार कहा जा सकता है : किसी बिंदु द्रव्यमान m_2 पर किसी अन्य बिंदु द्रव्यमान m, के कारण बल **F** का परिमाण

$$|\mathbf{F}| = G \quad \frac{m_1 \quad m_2}{r^2} \tag{8.5}$$

सदिश रूप में समीकरण (8.5) को इस प्रकार व्यक्त किया जा सकता है

$$\mathbf{F} = G \quad \frac{m_1 \quad m_2}{r^2} \left(-\hat{\mathbf{r}}\right) = -G \quad \frac{m_1 \quad m_2}{r^2} \hat{\mathbf{r}}$$
$$= -G \quad \frac{m_1 \quad m_2}{\left|\mathbf{r}\right|^3} \hat{\mathbf{r}}$$

यहाँ G सार्वत्रिक गुरुत्वीय नियतांक, $\hat{\mathbf{r}} = m_1$ से m_2 तक एकांक सदिश तथा $\mathbf{r} = \mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1$ है जैसा कि चित्र 8.3 में दर्शाया गया है।



चित्र 8.3 m_2 के कारण m_1 पर गुरुत्वीय बल **r** के अनुदिश है, यहाँ **r**, (**r**, - **r**.) है।

गुरुत्वीय बल आकर्षी बल है, अर्थात् m_2 पर m_1 के कारण लगने वाला बल \mathbf{F} , $-\mathbf{r}$ के अनुदिश है। न्यूटन के गति के तीसरे नियम के अनुसार, वास्तव में बिन्दु द्रव्यमान m_1 पर m_2 के कारण बल $-\mathbf{F}$ है। इस प्रकार m_1 पर m_2 के कारण

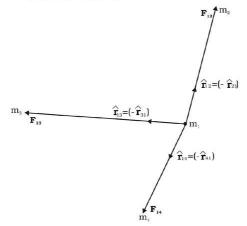
191

192

लगने वाले गुरुत्वाकर्षण बल ${\bf F_{12}}$ एवं m_2 पर m_1 के कारण लगने वाले बल ${\bf F_{21}}$ का परस्पर संबंध है,

 ${\bf F}_{12}=-{\bf F}_{21}$

समीकरण (8.5) का अनुप्रयोग, अपने पास उपलब्ध पिण्डों पर कर सकने से पूर्व हमें सावधान रहना होगा, क्योंकि यह नियम बिन्दु द्रव्यमानों से संबंधित है, जबकि हमें विस्तारित पिण्डों, जिनका परिमित आमाप होता है, पर विचार करना है। यदि हमारे पास बिन्दु द्रव्यमानों का कोई संचयन है, तो उनमें से किसी एक पर बल अन्य बिन्दु द्रव्यमानों के कारण गुरुत्वाकर्षण बलों के सदिश योग के बराबर होता है जैसा कि चित्र 8.4 में दर्शाया गया है।



चित्र 8.4 बिन्दु द्रव्यमान m, पर बिन्दु द्रव्यमानों m₂, m₃ और m₄ के द्वारा आरोपित कुल गुरुत्वाकर्षण बल इन द्रव्यमानों द्वारा m, पर लगाए गए व्यष्टिगत बलों के सदिश योग के बराबर है।

$$m_1$$
 पर कुल बल है
 $\mathbf{F}_1 = \frac{Gm_2 m_1}{r_{21}^2} \,\hat{\mathbf{r}}_{21} + \frac{Gm_3 m_1}{r_{31}^2} \,\hat{\mathbf{r}}_{31} + \frac{Gm_4 m_1}{r_{41}^2} \,\hat{\mathbf{r}}_{41}$

उदाहरण 8.2 किसी समबाहु त्रिभुज ABC के प्रत्येक शीर्ष पर *m* kg के तीन समान द्रव्यमान रखे हैं। (a) इस त्रिभुज के केन्द्रक G पर रखे 2*m* kg के द्रव्यमान पर कितना बल आरोपित हो रहा है? (b) यदि शीर्ष A पर रखे द्रव्यमान को दो गुना कर दिया जाए, तो कितना बल आरोपित होगा? AG = BG = CG = 1m लीजिए (देखिए चित्र 8.5)

न्युटन का प्रिंसिपिया

सन् 1619 तक केप्लर अपना तृतीय नियम प्रतिपादित कर चुके थे। उनमें अंतर्निहित गुरुत्वाकर्षण के सार्वत्रिक नियम की घोषणा, 1687 में, इसके लगभग 70 वर्ष बाद हुई, जब न्यूटन ने अपनी श्रेष्ठ कृति 'फिलोसिफिया नेचुरलिस प्रिंसिपिया मैथेमेटिका' जिसे आमतौर पर 'प्रिंसिपिया' कहा जाता है, प्रकाशित की।

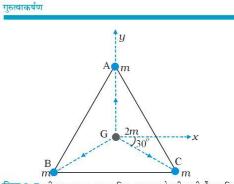
सन् 1685 के लगभग, एडमण्ड हेली (जिनके नाम के आधार पर प्रसिद्ध हेली धूमकेतु का नाम रखा गया है) कैम्ब्रिज में न्यूटन से मिलने आए और उन्होंने प्रतिलोम वर्ग नियम प्रभाव के तहत गतिमान किसी पिण्ड के गमन पथ की प्रकृति के बारे में पूछा। न्यूटन ने बिना झिझक तुरंत उत्तर दिया कि यह दीर्घवृत्ताकार होना चाहिए और बताया कि इस तथ्य का पता उन्होंने बहुत पहले 1665 में ही उस समय लगा लिया था जब उन्हें प्लेग फैलने के कारण कैम्ब्रिज से वापस अपने फार्म हाउस पर आकर रहना पड़ा था। दुर्भाग्य से न्यूटन ने अपने तत्संबंधी कागजात खो दिए थे। हेली ने न्यूटन को पुस्तक के रूप में उनकी धारणाओं को प्रस्तुत करने के लिए मना लिया और उसके प्रकाशन पर होने वाले कुल खर्च को स्वयं वहन करने की सहमति दी। न्यूटन ने अतिमानवीय प्रयत्नों द्वारा 18 महीने के अल्पकाल में यह महान कार्य पूरा कर दिखाया। प्रिंसिपिया, विशिष्ट वैज्ञानिक कृति है और लैग्रेंजे के शब्दों में कहें तो, "मानवीय मस्तिष्क का सर्वश्रेष्ठ उत्पादन है"। भारतीय मूल के, नोबेल पुरस्कार विजेता खगोल-भौतिकीविद् डा. एस. चंद्रशेखर ने दस वर्ष की मेहनत से 'प्रिंसिपिया' की टीका लिखी। उनकी पुस्तक, "आम आदमी के लिए प्रिंसिपिया" न्यूटन की विधियों के सौंदर्य, स्पष्टता एवं अदभुत संक्षिप्तता को बहुत अच्छी तरह उभार कर प्रस्तुत करती है।

हल (a) धनात्मक x-अक्ष तथा GC के बीच का कोण 30° है और इतना ही कोण ऋणात्मक x-अक्ष तथा GB के बीच बनता है। सदिश संकेत पद्धति में व्यष्टिगत बल इस प्रकार हैं

$$\begin{split} \mathbf{F}_{\text{GA}} &= \frac{Gm(2m)}{1} \,\hat{\mathbf{j}} \\ \mathbf{F}_{\text{GB}} &= \frac{Gm(2m)}{1} \left(-\hat{\mathbf{i}} \cos 30^{\circ} - \hat{\mathbf{j}} \sin 30^{\circ} \right) \\ \mathbf{F}_{\text{GC}} &= \frac{Gm(2m)}{1} \left(+\hat{\mathbf{i}} \cos 30^{\circ} - \hat{\mathbf{j}} \sin 30^{\circ} \right). \end{split}$$

अध्यारोपण सिद्धांत तथा सदिश योग नियम के अनुसार (2m) पर परिणामी गुरुत्वाकर्षण बल

भौतिकी



चित्र 8.5 तीन समान द्रव्यमान त्रिभुज ABC के तीन शीर्षों पर स्थित हैं। इसके केंद्रक G पर कोई द्रव्यमान 2m रखा गया है।

$$\mathbf{F}_{\rm R} = \mathbf{F}_{\rm GA} + \mathbf{F}_{\rm GB} + \mathbf{F}_{\rm GC}$$
$$\mathbf{F}_{\rm R} = 2Gm^2 \, \hat{\mathbf{j}} + 2Gm^2 \left(-\hat{\mathbf{i}}\cos 30^\circ - \hat{\mathbf{j}}\sin 30^\circ\right)$$

 $+2Gm^2(\hat{\mathbf{i}}\cos 30^\circ - \hat{\mathbf{j}}\sin 30^\circ) = 0$

विकल्प के रूप में, सममिति के आधार पर यह अपेक्षा की जा सकती है कि परिणामी बल शुन्य होना चाहिए।

(b) सममिति द्वारा बलों के x-घटक एक दूसरे को निरस्त कर देते हैं तथा केवल y-घटक ही बचे रहते हैं।

 $\mathbf{F}_R = 4Gm^2\hat{\mathbf{j}} - 2Gm^2\hat{\mathbf{j}} = 2Gm^2\hat{\mathbf{j}}$

किसी विस्तारित पिण्ड (जैसे पृथ्वी) तथा बिन्दु द्रव्यमान के बीच गुरुत्वाकर्षण बल के लिए समीकरण (8.5) का सीधे ही अनुप्रयोग नहीं किया जा सकता। विस्तारित पिण्ड का प्रत्येक बिन्दु द्रव्यमान दिए गए बिन्दु द्रव्यमान पर बल आरोपित करता है तथा इन सभी बलों की दिशा समान नहीं होती। हमें इन बलों का सदिश रीति द्वारा योग करना होता है ताकि विस्तारित पिण्ड के प्रत्येक बिन्दु द्रव्यमान के कारण आरोपित कुल बल प्राप्त हो जाए। ऐसा हम आसानी से कलन (कैलकुलस) के उपयोग द्वारा कर सकते हैं। जब हम ऐसा करते हैं तो हमे दो विशिष्ट प्रकरणों में सरल परिणाम प्राप्त होते हैं

(1) किसी एकसमान घनत्व के खोखले गोलीय खोल तथा खोल के बाहर स्थित किसी बिन्दु द्रव्यमान के बीच आकर्षण बल ठीक-ठाक उतना ही होता है जैसा कि खोल के समस्त द्रव्यमान को उसके केन्द्र पर संकेन्द्रित मान कर ज्ञात किया जाता है।

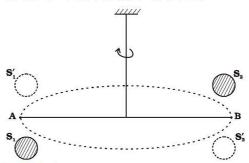
गुणात्मक रूप से इसे इस प्रकार समझा जा सकता है। खोल के विभिन्न क्षेत्रों के कारण गुरुत्वीय बलों के, खोल के केन्द्र को बिन्दु द्रव्यमान से मिलाने वाली रेखा के अनुदिश तथा इसके लंबवत्, दोनों दिशाओं में घटक होते हैं। खोल के सभी क्षेत्रों के बलों के घटकों का योग करते समय इस रेखा के लंबवत् दिशा के घटक निरस्त हो जाते हैं तथा केवल खोल के केन्द्र से बिन्दु द्रव्यमान को मिलाने वाली रेखा के अनुदिश परिणामी बल बचा रहता है। इस परिणामी बल का परिमाण भी ऊपर वर्णन की गई विधि द्वारा ज्ञात किया जा सकता है।

(2) एकसमान घनत्व के किसी खोखले गोले के कारण उसके भीतर स्थित किसी बिन्दु द्रव्यमान पर आकर्षण बल शून्य होता है।

गुणात्मक रूप में, हम फिर से इस परिणाम को समझ सकते हैं। गोलीय खोल के विभिन्न क्षेत्र खोल के भीतर स्थित बिन्दु द्रव्यमान को विभिन्न दिशाओं में आकर्षित करते हैं। ये बल परस्पर एक दूसरे को पूर्णत: निरस्त कर देते हैं।

8.4 गुरुत्वीय नियतांक

गुरुत्वाकर्षण के सार्वत्रिक नियम में प्रयुक्त गुरुत्वीय स्थिरांक G के मान को प्रायोगिक आधार पर ज्ञात किया जा सकता है तथा इस प्रकार के प्रयोग को सर्वप्रथम अंग्रेज वैज्ञानिक हेनरी कैवेन्डिश ने 1798 में किया था। उनके द्वारा उपयोग किए गए उपकरण को व्यवस्था चित्र 8.6 में दर्शाया गया है।



चित्र 8.6 कैवेन्डिश प्रयोग का योजनावत आरेखन। S, तथा S2 दो विशाल गोले हैं (छार्याकित दर्शाए गए हैं) जिन्हें A और B पर स्थिति द्रव्यमानों के दोनों ओर रखा जाता है। जब विशाल द्रव्यमानों (बिन्दुकित वृत्तों द्वारा दर्शाए) को दूसरी ओर ले जाते हैं, तो छड़ AB थोड़ा घूर्णन करती है, क्योंकि अब बल आघूर्ण की दिशा व्युत्क्रमित हो जाती है। घूर्णन कोण को प्रयोगों द्वारा ज्ञात किया जा सकता है।

छड़ AB के दोनों सिरों पर दो छोटे सीसे के गोले जुड़े होते हैं। इस छड़ को एक पतले तार द्वारा किसी दृढ़ टेक से निर्लाबत किया जाता है। सीसे के दो विशाल गोलों को चित्र में दर्शाए अनुसार छोटे गोलों के निकट परन्तु विपरीत दिशाओं में लाया जाता है। बड़े गोले चित्र में दर्शाए अनुसार अपने निकट के छोटे गोलों को समान तथा विपरीत बलों से आकर्षित करते हैं। छड़ पर कोई नेट बल नहीं लगता, परन्तु केवल एक बल आघूर्ण कार्य करता है जो स्पष्ट रूप से छड की लम्बाई का F-गुना

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

193

194

होता है, जबकि यहाँ F विशाल गोले तथा उसके निकट वाले छोटे गोले के बीच परस्पर आकर्षण बल है। इस बल आघूर्ण के कारण, निलंबन तार में तब तक ऐंठन आती है जब तक प्रत्यानयन बल आघूर्ण गुरुत्वीय बल आघूर्ण के बराबर नहीं होता। यदि निलंबन तार का व्यावर्तन कोण θ है, तो प्रत्यानयन बल आघूर्ण θ के अनुक्रमानुपाती तथा $\tau \theta$ के बराबर हुआ, यहाँ τ प्रत्यानयन बल युग्म प्रति एकांक व्यावर्तन कोण है। τ को माप अलग प्रयोग द्वारा की जा सकती है, जैसे कि ज्ञात बल आघूर्ण का अनुप्रयोग करके तथा व्यावर्तन कोण मापकर। गोल गेदों के बीच गुरुत्वाकर्पण बल उतना ही होता है जितना कि गेदों के द्रव्यमानों को उनके केन्द्रों पर संकेंन्द्रित मान कर ज्ञात किया जाता है। इस प्रकार यदि विशाल गोले तथा उसके निकट के छोटे गोले के केन्द्रों के बीच की दूरी d है, M तथा m इन गोलों के द्रव्यमान हैं, तो बड़े गोले तथा उसके निकट के छोटे गोले के बीच गुरुत्वाकर्पण बल

$$F = G \frac{Mm}{d^2} \tag{8.6}$$

यदि छड़ AB की लम्बाई *L* है, तो *F* के कारण उत्पन्न बल आघूर्ण *F* तथा *L* का गुणनफल होगा। संतुलन के समय यह बल आघूर्ण प्रत्यानयन बल आघूर्ण के बराबर होता है। अत:

$$G\frac{Mm}{d^2}L = \tau \ \theta \tag{8.7}$$

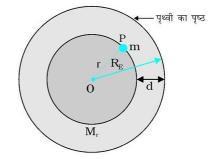
इस प्रकार θ का प्रेक्षण करके इस समीकरण की सहायता से G का मान परिकलित किया जा सकता है।

कैवेन्डिश प्रयोग के बाद G के मापन में परिष्करण हुए तथा अब G का प्रचलित मान इस प्रकार है

$$G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ N m}^2/\text{kg}^2$$
 (8.8)

8.5 पृथ्वी का गुरुत्वीय त्वरण

पृथ्वी को गोल होने के कारण बहुत से संकेन्द्री गोलीय खोलों का मिलकर बना माना जा सकता है जिनमें सबसे छोटा खोल केन्द्र पर तथा सबसे बड़ा खोल इसके पृष्ठ पर है। पृथ्वी के बाहर का कोई भी बिन्दु स्पष्ट रूप से इन सभी खोलों के बाहर हुआ। इस प्रकार सभी खोल पृथ्वी के बाहर किसी बिन्दु पर इस प्रकार गुरुत्वाकर्षण बल आरोपित करेंगे जैसे कि इन सभी खोलों के द्रव्यमान पिछले अनुभाग में वर्णित परिणाम के अनुसार उनके उभयनिष्ठ केन्द्र पर संकेन्द्रित हैं। सभी खोलों के संयोजन का कुल द्रव्यमान पृथ्वी का ही द्रव्यमान हुआ। अत:, पृथ्वी के बाहर किसी बिन्दु पर, गुरुत्वाकर्षण बल को यही मानकर ज्ञात किया जाता है कि पृथ्वी का समस्त द्रव्यमान उसके केन्द्र पर संकेन्द्रित है। पृथ्वी के भीतर स्थित बिन्दुओं के लिए स्थिति भिन्न होती है। इसे चित्र 8.7 में स्पष्ट किया गया है।



चित्र 8.7 M_E पृथ्वी का द्रव्यमान तथा R_E पृथ्वी की त्रिज्या है, पृथ्वी के पृष्ठ के नीचे d गहराई पर स्थित किसी खान में कोई द्रव्यमान m रखा है। हम पृथ्वी को गोलत: सममित मानते हैं।

पहले की ही भांति अब फिर पृथ्वी को संकेन्द्री खोलों से मिलकर बनी मानिए और यह विचार कीजिए कि पृथ्वी के केन्द्र से r दूरी पर कोई द्रव्यमान m रखा गया है। बिन्दु P, r त्रिज्या के गोले के बाहर है। उन सभी खोलों के लिए जिनकी त्रिज्या r से अधिक है, बिन्दु P उनके भीतर है। अत: पिछले भाग में वर्णित परिणाम के अनुसार ये सभी खोल P पर रखे द्रव्यमानों पर कोई गुरुत्वाकर्षण बल आरोपित नहीं करते। त्रिज्या $\leq r$ के खोल मिलकर r त्रिज्या का गोला निर्मित करते हैं तथा बिन्दु P इस गोले के पृष्ठ पर स्थित है। अत: r त्रिज्या का यह छोटा गोला P पर स्थित द्रव्यमान m पर इस प्रकार गुरुत्वाकर्षण बल आरोपित करता है जैसे इसका समस्त द्रव्यमान M_r इसके केन्द्र पर संकेन्द्रित है। इस प्रकार P पर स्थित द्रव्यमान m पर आरोपित बल का परिमाण

$$F = \frac{Gm (M_r)}{r^2}$$
(8.9)

हम यह मानते हैं कि समस्त पृथ्वी का घनत्व एकसमान है अत: इसका द्रव्यमान $M_{\rm E} = \frac{4\pi}{3} R^3_{\rm E} \rho$ है। यहाँ R_E पृथ्वी को त्रिज्या तथा ρ इसका घनत्व है। इसके विपरीत r त्रिज्या के गोले का द्रव्यमान $\frac{4\pi}{3} \rho r^3$ होता है। इसलिए $F = Gm \left(\frac{4\pi}{3} \rho\right) \frac{r^3}{r^2} = Gm \left(\frac{M_E}{P^3}\right) \frac{r^3}{r^2}$

$$=\frac{GmM_{\rm E}}{R_{\rm F}^3}r$$
(8.10)

भौतिकी

गुरुत्वाकर्षण

यदि द्रव्यमान m पृथ्वी के पृष्ठ पर स्थित है, तो $r=R_{_E}$ तथा समीकरण (8.10) से इस पर गुरुत्वाकर्षण बल

$$F = G \ \frac{M_E m}{R_E^2} \tag{8.11}$$

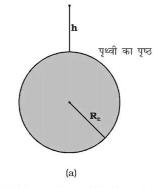
यहाँ M_{E} तथा R_{E} क्रमश: पृथ्वी का द्रव्यमान तथा त्रिज्या है। द्रव्यमान m द्वारा अनुभव किया जाने वाला त्वरण जिसे प्राय: प्रतीक g द्वारा निर्दिष्ट किया जाता है, न्यूटन के द्वितीय नियम द्वारा बल F से संबंध F = mg द्वारा संबंधित होता है। इस प्रकार

$$g = \frac{F}{m} = \frac{GM_E}{R_E^2} \tag{8.12}$$

g सहज ही मापन योग्य है। R_{E} एक ज्ञात राशि है। कैवेन्डिश-प्रयोग द्वारा अथवा दूसरी विधि से प्राप्त G की माप g तथा R_{E} के ज्ञान को सम्मिलित करने पर M_{E} का आकलन समीकरण (8.12) की सहायता से किया जा सकता है। यही कारण है कि कैवेन्डिश के बारे में एक प्रचलित कथन यह है कि "कैवेन्डिश ने पृथ्वी को तोला"।

8.6 पृथ्वी के पृष्ठ के नीचे तथा ऊपर गुरुत्वीय त्वरण

चित्र में दर्शाए अनुसार पृथ्वी के पृष्ठ से ऊँचाई h पर स्थित किसी बिन्दु द्रव्यमान m पर विचार कीजिए (चित्र 8.8(a))।



चित्र 8.8(a) पृथ्वी के पृष्ठ से किसी ऊँचाई h पर g

पृथ्वी की त्रिज्या को R_{E} द्वारा निर्दिष्ट किया जाता है। चूंकि यह बिन्दु पृथ्वी से बाहर है, इसकी पृथ्वी के केन्द्र से दूरी $(R_{E} + h)$ है। यदि बिन्दु द्रव्यमान m पर बल के परिमाण को F(h) द्वारा निर्दिष्ट किया गया है, तो समीकरण (8.5) से हमें निम्नलिखित संबंध प्राप्त होता है

$$F(h) = \frac{GM_E m}{(R_E + h)^2}$$
(8.13)

बिन्दु द्रव्यमान द्वारा अनुभव किया जाने वाला त्वरण F(h) / m = g(h) तथा इस प्रकार हमें प्राप्त होता है

$$g(h) = \frac{F(h)}{m} = \frac{GM_E}{(R_E + h)^2}$$
(8.14)

स्पष्ट रूप से यह मान पृथ्वी के पृष्ठ परgके मान से कम $\hat{\epsilon} : g = \frac{GM_E}{R_E^2}$ जबकि $h << R_E, \epsilon$ म समीकरण (8.14) के

दक्षिण पक्ष को इस प्रकार भी लिख सकते हैं :

$$g(h) = \frac{GM}{R_E^2 (1 + h / R_E)^2} = g (1 + h / R_E)^{-2}$$

 $rac{h}{R_{\scriptscriptstyle E}}{<\!\!<\!\!1}$ के लिए द्विपद व्यंजक का उपयोग करने पर

$$g(h) \cong g\left(1 - \frac{2h}{R_E}\right) \tag{8.15}$$

इस प्रकार समीकरण (8.15) से हमें प्राप्त होता है कि कम ऊँचाई *h* के लिए *g* का मान गुणक (1 – 2*h / R_E*) द्वारा घटता है।

अब हम पृथ्वी के पृष्ठ के नीचे गहराई d पर स्थित किसी बिन्दु द्रव्यमान m के विषय में विचार करते हैं। ऐसा होने पर चित्र 8.8(b) में दर्शाए अनुसार इस द्रव्यमान की पृथ्वी के केन्द्र से दूरी ($R_E - d$) त्रिज्या के छोटे गोले तथा d मोटाई के एक गोलीय खोल से मिलकर बनी मान सकते हैं। तब द्रव्यमान mपर d मोटाई की बाह्य खोल के कारण आरोपित बल पिछले अनुभाग में वर्णित परिणाम के कारण शून्य होगा। जहाँ तक ($R_E - d$) त्रिज्या के छोटे गोले के कारण आरोपित बल का संबंध है तो पिछले अनुभाग में वर्णित परिणाम के अनुसार, इस छोटे गोले के कारण बल इस प्रकार लगेगा जैसे कि छोटे गोले का समस्त द्रव्यमान उसके केन्द्र पर संकेन्द्रित है। यदि छोटे गोले का द्रव्यमान M_{χ} है, तो

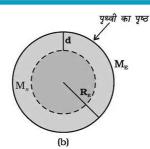
 $M_{s} / M_{E} = (R_{E} - d)^{3} / R_{E}^{3}$ (8.16)

क्योंकि, किसी गोले का द्रव्यमान उसकी त्रिज्या के घन के अनुक्रमानुपाती होता है।

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

195

196



चित्र 8.8 (b) किसी गहराई d पर g इस प्रकरण में केवल (R_E- d) त्रिज्या का छोटा गोला ही g के लिए योगदान देता है। अत: बिन्दु द्रव्यमान पर आरोपित बल

 $F(d) = G M_s m / (R_e - d)^2$ (8.17) ऊपर से M_s का मान प्रतिस्थापित करने पर, हमें प्राप्त होता है

$$F(d) = G M_E m (R_E - d) / R_E^3$$
 (8.18)
और इस प्रकार गहराई *d* पर गुरुत्वीय त्वरण,

$$g(d) = \frac{F(d)}{m}$$

अर्थात्
$$g(d) = \frac{F(d)}{m} = \frac{GM_E}{R_E^3} (R_E - d)$$

= $g \frac{R_E - d}{R_E} = g(1 - d / R_E)$ (8.19)

इस प्रकार जैसे-जैसे हम पृथ्वी से नीचे अधिक गहराई तक जाते हैं, गुरुत्वीय त्वरण का मान गुणक $(1 - d / R_E)$ द्वारा घटता जाता है। पृथ्वी के गुरुत्वीय त्वरण से संबंधित यह एक आश्चर्यजनक तथ्य है कि पृष्ठ पर इसका मान अधिकतम है तथा चाहे हम पृष्ठ से ऊपर जाएँ अथवा नीचे यह मान सदैव घटता है।

8.7 गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा

पहले हमने स्थितिज ऊर्जा की धारणा की चर्चा किसी वस्तु की दी हुई स्थिति पर उसमें संचित ऊर्जा के रूप में दी थी। यदि किसी कण की स्थिति उस पर कार्यरत बल के कारण परिवर्तित हो जाती है तो उस कण की स्थितिज ऊर्जा में परिवर्तन आरोपित बल द्वारा उस कण पर किए गए कार्य के परिमाण के ठीक-ठीक बराबर होगा। जैसा कि हम पहले चर्चा कर चुके हैं जिन बलों द्वारा किया गया कार्य चले गए पथों पर निर्भर नहीं करता, वे बल **संरक्षी बल** होते हैं तथा केवल ऐसे बलों के लिए ही किसी पिण्ड की स्थितिज ऊर्जा की कोई सार्थकता होती है।

गुरुत्व बल एक संरक्षी बल है तथा हम किसी पिण्ड में इस बल के कारण उत्पन्न स्थितिज ऊर्जा, जिसे गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा कहते हैं, का परिकलन कर सकते हैं। पहले पृथ्वी के पृष्ठ के निकट के उन बिन्दुओं पर विचार कीजिए जिनकी पृष्ठ से दूरियाँ पृथ्वी की त्रिज्या की तुलना में बहुत कम हैं। जैसा कि हम देख चुके हैं ऐसे प्रकरणों में गुरुत्वीय बल व्यावहारिक दृष्टि से नियत रहता है तथा यह mg होता है तथा इसकी दिशा पृथ्वी के केन्द्र की ओर होती है। यदि हम पृथ्वी के पृष्ठ से h_1 ऊँचाई पर स्थित किसी बिन्दु तथा इसी बिन्दु के ठीक ऊर्ध्वाधर ऊपर h_2 ऊँचाई पर स्थित किसी अन्य बिन्दु पर विचार करें तो m द्रव्यमान के किसी कण को पहली स्थिति से दूसरी स्थिति तक ऊपर उठाने में किया गया कार्य, जिसे W_{12} द्वारा निर्दिप्ट करते हैं.

$$W_{12} = act \times action Represented W_{12} = action matrix and the equation of the equation of$$

 $W(h) = mgh + W_0 \tag{8.21}$

(यहाँ $W_0 =$ नियतांक) ;

तब यह स्पष्ट है कि W₁₂ = W(h₂) - W(h₁)

 $W_{12} = W(h_2) - W(h_1)$ (8.22)

 कण को स्थानांतरित करने में किया गया कार्य ठीक इस

 कण की अंतिम तथा आरंभिक स्थितियों की स्थितिज ऊर्जाओं

 के अंतर के बराबर है। ध्यान दीजिए कि समीकरण (8.22)

 में W₀ निरस्त हो जाता है। समीकरण (8.21) में h = 0 रखने

 पर हमें $W(h = 0) = W_0$ प्राप्त होता है। h = 0 का अर्थ

 यह है कि दोनों बिन्दु पृथ्वी के पृष्ठ पर स्थित ऊर्जा हुई।

यदि हम पृथ्वी के पृष्ठ से यादृच्छिक दूरियों के बिन्दुओं पर विचार करें तो उपरोक्त परिणाम प्रामाणिक नहीं होते क्योंकि तब यह मान्यता कि गुरुत्वाकर्षण बल mg अपरिवर्तित रहता है वैध नहीं है। तथापि, अपनी अब तक की चर्चा के आधार पर हम जानते हैं कि पृथ्वी के बाहर के किसी बिन्दु पर स्थित किसी कण पर लगे गुरुत्वीय बल की दिशा पृथ्वी के केन्द्र की ओर निदेशित होती है तथा इस बल का परिमाण है.

$$F = \frac{GM_E m}{r^2} \tag{8.23}$$

यहाँ M_r = पृथ्वी का द्रव्यमान, m = कण का द्रव्यमान तथा

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

गुरुत्वाकर्षण

r इस कण की पृथ्वी के केन्द्र से दूरी है। यदि हम किसी कण को $r = r_1$ से $r = r_2$ तक (जबकि $r_2 > r_1$) ऊर्ध्वाधर पथ के अनुदिश ऊपर उठाने में किए गए कार्य का परिकलन करें तो हमें समीकरण (8.20) के स्थान पर यह संबंध प्राप्त होता है

$$W_{12} = \int_{r_1}^{r_2} \frac{GMm}{r^2} dr$$

= $-GM_{\rm E} m \left(\frac{1}{r_2} - \frac{1}{r_1}\right)$ (8.24)

इस प्रकार समीकरण (8.21) के बजाय, हम किसी दूरी rपर स्थितिज ऊर्जा *W*(*r*) को इस प्रकार संबद्ध कर सकते हैं :

$$W(r) = -\frac{GM_{\rm E}m}{r} + W_1, \qquad (8.25)$$

जो कि $r > \mathbf{R}$ के लिए वैध है।

अत: एक बार फिर $W_{12} = W(r_2) - W(r_1)$ । अंतिम समीकरण में $r = \infty$ रखने पर हमें $W(r = \infty) = W_1$ प्राप्त होता है। इस प्रकार W_1 अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा हुई। हमें यह ध्यान देना चाहिए कि समीकरणों (8.22) तथा (8.24) के अनुसार केवल दो बिन्दुओं के बीच स्थितिज ऊर्जाओं में अंतर की ही कोई निश्चित सार्थकता है। हम प्रचलित मान्य परिपाटी के अनुसार W_1 को शून्य मान लेते हैं जिसके कारण किसी बिन्दु पर किसी कण को स्थितिज ऊर्जा उस कण को अनन्त से उस बिन्दु तक लाने में किए जाने वाले कार्य के ठीक बराबर होती है।

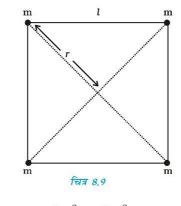
हमने, किसी बिन्दु पर किसी कण की स्थितिज ऊर्जा का परिकलन उस कण पर लगे पृथ्वी के गुरुत्वीय बलों के कारण, जो कि कण के द्रव्यमान के अनुक्रमानुपाती होता है, किया है। पृथ्वी के गुरुत्वीय बल के कारण किसी बिन्दु पर गुरुत्वीय विभव की परिभाषा "उस बिन्दु पर किसी कण के एकांक द्रव्यमान की स्थितिज ऊर्जा" के रूप में की जाती है।

पूर्व विवेचन के आधार पर, हम जानते हैं कि m_1 एवं m_2 द्रव्यमान के एक दूसरे से r दूरी पर रखे दो कणों की गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा है.

$$V = -\frac{Gm_1m_2}{r}$$
 (यदि हम $r = \infty$ पर $V = 0$ लें)

यह भी ध्यान दिया जाना चाहिए कि कणों के किसी सभी वियुक्त निकाय की कुल स्थितिज ऊर्जा, अवयवों/कणों के सभी संभावित युग्मों की ऊर्जाओं (उपरोक्त समीकरण द्वारा परिकलित) के योग के बराबर होती है। यह अध्यारोपण सिद्धांत के एक अनुप्रयोग का उदाहरण है। उदाहरण 8.3 । भुजा के किसी वर्ग के शीर्षों पर स्थित चार कणों के निकाय की स्थितिज ऊर्जा ज्ञात कीजिए। वर्ग के केन्द्र पर विभव भी ज्ञात कीजिए।

उत्तर मान लीजिए प्रत्येक कण का द्रव्यमान m है, तथा वर्ग की भुजा l है। हमारे पास l दूरी वाले 4 द्रव्यमान युगल तथा $\sqrt{2} l$ दूरी वाले 2 द्रव्यमान युगल हैं। अत: निकाय की स्थितिज ऊर्जा



$$W(r) = -4 \frac{Gm^2}{l} - 2 \frac{Gm^2}{\sqrt{2}l}$$

$$= -\frac{l}{l} \left(2 + \frac{1}{\sqrt{2}} \right) = -5.41 \frac{l}{l}$$

वर्ग के केन्द्र $(r = \sqrt{2} l / 2)$ पर गुरुत्वीय विभव,

$$U(r) = -4\sqrt{2} \frac{Gm}{l}$$

8.8 पलायन चाल

यदि हम अपने हाथों से किसी पत्थर को फेंकते हैं, तो हम यह पाते हैं कि वह फिर वापस पृथ्वी पर गिर जाता है। निस्संदेह मशीनों का उपयोग करके हम किसी पिण्ड को अधिकाधिक तीव्रता तथा प्रार्रीभक वेगों से शूट कर सकते हैं जिसके कारण पिण्ड अधिकाधिक ऊँचाइयों तक पहुँच जाते हैं। तब स्वाभाविक रूप से हमारे मस्तिष्क में यह विचार उत्पन्न होता है "क्या हम किसी पिण्ड को इतने अधिक आरंभिक चाल से ऊपर फेंक सकते हैं कि वह फिर पृथ्वी पर वापस न गिरे?"

197

198

इस प्रश्न का उत्तर देने में ऊर्जा संरक्षण नियम हमारी सहायता करता है। मान लीजिए फेंका गया पिण्ड अनन्त तक पहुंचता है और वहाँ उसकी चाल V_j है। किसी पिण्ड की ऊर्जा स्थितिज तथा गतिज ऊर्जाओं का योग होती है। पहले की ही भाँति W_i पिण्ड की अनन्त पर गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा को निर्दिष्ट करता है। तब प्रक्षेप्य की अनन्त पर कुल ऊर्जा

$$E(37) = W_1 + \frac{mV_f^2}{2}$$
 (8.26)

यदि पिण्ड को पृथ्वी ($R_E = पृथ्वी की त्रिज्या) के केन्द्र से (<math>h + R_E$) ऊँचाई पर स्थित किसी बिन्दु से आरंभ में चाल V_c से फेंका गया था, तो इस पिण्ड की आरंभिक ऊर्जा थी

$$E(h+R_{E}) = \frac{1}{2}mV_{t}^{2} - \frac{GmM_{E}}{(h+R_{E})} + W_{1} \qquad (8.27)$$

ऊर्जा संरक्षण नियम के अनुसार समीकरण (8.26) तथा (8.27) बराबर होने चाहिए। अत:

$$\frac{mV_i^2}{2} - \frac{GmM_E}{(h+R_E)} = \frac{mV_f^2}{2}$$
(8.28)

समीकरण (8.28) का दक्षिण पक्ष एक धनात्मक राशि है जिसका न्यूनतम मान शून्य है, अत: वाम पक्ष भी ऐसा ही होना चाहिए। अत: कोई पिण्ड अनन्त तक पहुंच सकता है जब V_i इतना हो कि

$$\frac{mV_{\iota}^{2}}{2} - \frac{GmM_{E}}{(h+R_{E})} \ge 0$$
 (8.29)

V₂ का न्यूनतम मान उस प्रकरण के तदनुरूपी है जिसमें समीकरण (8.29) का वाम पक्ष शून्य के बराबर है। इस प्रकार, किसी पिण्ड को अनन्त तक पहुंचने के लिए (अर्थात् पृथ्वी से पलायन के लिए) आवश्यक न्यूनतम चाल इस संबंध के तदनुरूपी होती है

$$\frac{1}{2}m\left(V_{i}^{2}\right)_{\text{eqn}} = \frac{GmM_{E}}{h+R_{E}}$$
(8.30)

यदि पिण्ड को पृथ्वी के पृष्ठ से छोड़ा जाता है, तो h=0 और हमें प्राप्त होता है

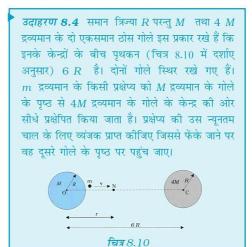
$$\left(V_{t}\right)_{\frac{1}{2\sqrt{2}}} = \sqrt{\frac{2GM_{E}}{R_{E}}}$$
(8.31)

संबंध $g = GM_E \ / R_E^2$ का उपयोग करने पर हमें निम्न मान प्राप्त होता है

$$\left(V_{i}\right)_{\text{rgr}} = \sqrt{2gR_{E}} \tag{8.32}$$

समीकरण (8.32) में g और $R_{\rm E}$ के ऑकिक मान रखने पर हमें $(V)_{\rm qq} \approx 11.2 \text{ km/s}$ प्राप्त होता है। उसे **पलायन चाल** कहते हैं। कभी-कभी लापरवाही में इसे हम पलायन वेग भी कह देते हैं।

समीकरण (8.32) का उपयोग भली भांति समान रूप से चन्द्रमा से फेंके जाने वाले पिण्डों के लिए भी किया जा सकता है, ऐसा करते समय हम g के स्थान पर चन्द्रमा के पृष्ठ पर चन्द्रमा के गुरुत्वीय त्वरण तथा $R_{\rm E}$ के स्थान पर चन्द्रमा की त्रिज्या का मान रखते हैं। इन दोनों ही राशियों के चन्द्रमा की लिए मान पृथ्वी पर इनके मानों से कम हैं तथा चन्द्रमा के लिए मान पृथ्वी पर इनके मानों से कम हैं तथा चन्द्रमा के लिए मान पृथ्वी पर इनके मानों से कम हैं तथा चन्द्रमा के लिए पालायन चाल का मान 2.3 km/s प्राप्त होता है। यह मान पृथ्वी की तुलना में लगभग 1/5 गुना है। यही कारण है कि चन्द्रमा पर कोई वातावरण नहीं है। यदि चन्द्रमा के पृष्ठ पर गैसीय अणु बनें, तो उनकी चाल इस पलायन चाल से अधिक होगी तथा वे चन्द्रमा के गुरुत्वीय खिंचाव के बाहर पलायन कर जाएंगे।



हल प्रक्षेप्य पर दो गोलों के परस्पर विरोधी गुरुत्वीय बल कार्य करते हैं। उदासीन बिन्दु N (चित्र 8.10 देखिए) की परिभाषा एक ऐसे बिन्दु (स्थिति) के रूप में की जाती है जहाँ दो बल

यथार्थत: एक दूसरे को निरस्त करते हैं। यदि ON = $r \ \vec{k}$, तो $\frac{GMm}{r^2} = \frac{4GMm}{(6R-r)^2}$ (6R - r)² = $4r^2$ 6R - r = +2r

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

गुरुत्वाकर्षण

r = 2R या – 6R

इस उदाहरण में उदासीन बिन्दु r = -6R हमसे संबंधित नहीं है। इस प्रकार, ON = r = 2R। कण को उस चाल से प्रक्षेपित करना पर्याप्त है जो उसे N तक पहुंचने योग्य बना दे। इसके पश्चात् वहाँ पहुंचने पर 4 M द्रव्यमान के गोले का गुरुत्वीय बल कण को अपनी ओर खींचने के लिए पर्याप्त होगा। M द्रव्यमान के गोले के पृष्ठ पर यांत्रिक ऊर्जा

$$E_i = \frac{1}{2}m v^2 - \frac{GMm}{R} - \frac{4GMm}{5R}$$

उदासीन बिन्दु N पर कण की चाल शून्य मान की ओर प्रवृत्त होती है। अत: N पर यांत्रिक ऊर्जा शुद्ध रूप से स्थितिज ऊर्जा होती है। अत:

$$E_N = -\frac{G\,M\,m}{2\,R} - \frac{4\,G\,M\,m}{4\,R}$$
यांत्रिक ऊर्जा संरक्षण नियम के अनुसार

$$\frac{1}{2}v^2 - \frac{GM}{R} - \frac{4GM}{5R} = -\frac{GM}{2R} - \frac{GM}{R}$$

अथवा

$$v^2 = \frac{2 G M}{R} \left(\frac{4}{5} - \frac{1}{2}\right)$$
$$v = \left(\frac{3 G M}{5 R}\right)^{1/2}$$

यहाँ यह ध्यान देने का विषय है कि N पर प्रक्षेप्य की चाल शून्य है, परन्तु जब यह 4 M द्रव्यमान के गोले से टकराता तब इसकी चाल शून्येत्तर होती है। जिस चाल से प्रक्षेप्य 4M द्रव्यमान के गोले से टकराता है, उसे ज्ञात करना छात्रों के अभ्यास के लिए छोड़ा जा रहा है।

8.9 भू उपग्रह

भू उपग्रह वह पिण्ड है जो पृथ्वी के परित: परिक्रमण करते हैं। इनकी गतियां, ग्रहों की सूर्य के परित: गतियों के बहुत समान होती हैं, अत: केप्लर के ग्रहीय गति नियम इन पर भी समान रूप से लागू होते हैं। विशेष बात यह है कि इन उपग्रहों की पृथ्वी के परित: कक्षाएं वृत्ताकार अथवा दीर्घवृत्ताकार है। पृथ्वी का एकमात्र प्राकृतिक उपग्रह चन्द्रमा है जिसकी लगभग वृत्ताकार कक्षा है और लगभग 27.3 दिन का परिक्रमण काल है जो चन्द्रमा के अपनी अक्ष के परित: घूर्णन काल के लगभग समान है। वर्ष 1957 के पश्चात् विज्ञान तथा प्रौद्योगिकी में उन्नति के फलस्वरूप भारत सहित कई देश दूर संचार, भू भौतिकी, मौसम विज्ञान के क्षेत्र में व्यावहारिक उपयोगों के लिए मानव-निर्मित भू उपग्रहों को कक्षाओं में प्रमोचित करने योग्य बन गए हैं।

अब हम पृथ्वी के केन्द्र से $(R_{c} + h)$ दूरी पर स्थित वृत्तीय कक्षा में गतिमान उपग्रह पर विचार करेंगे, यहाँ $R_{c} =$ पृथ्वी की त्रिज्या है। यदि उपग्रह का द्रव्यमान m तथा V इसकी चाल है, तो इस कक्षा के लिए आवश्यक अभिकेन्द्र बल

$$F(अभिकेन्द्र) = \frac{mV^2}{(R_E + h)}$$
(8.33)

तथा यह बल कक्षा के केन्द्र की ओर निदेशित है। अभिकेन्द्र बल गुरुत्वाकर्षण बल द्वारा प्रदान किया जाता है, जिसका मान

$$F(गुरुत्वाकर्षण) = \frac{G m M_E}{(R_E + h)^2}$$
(8.34)

यहाँ M_F पृथ्वी का द्रव्यमान है।

समीकरणों (8.33) तथा (8.34) के दक्षिण पक्षों को समीकृत तथा m का निरसन करने पर हमें प्राप्त होता है

$$V^{2} = \frac{G M_{E}}{(R_{E} + h)}$$
(8.35)

इस प्रकार h के बढ़ने पर V घटता है। समीकरण (8.35) के अनुसार जब h=0 है, तो उपग्रह की चाल V है

$$V^2$$
 (h = 0) = $GM_E / R_E = gR_E$ (8.36)

यहाँ हमने संबंध $g = G M_E / R_E^2$ का उपयोग किया है। प्रत्येक कक्षा में उपग्रह $2\pi (R_E + h)$ दूरी चाल V से तय करता है। अत: इसका आवर्तकाल T है

$$\Gamma = \frac{2\pi (R_E + h)}{V} = \frac{2\pi (R_E + h)^{3/2}}{\sqrt{G M_E}}$$
(8.37)

यहाँ हमने समीकरण (8.35) से V का मान प्रतिस्थापित किया है। समीकरण (8.37) के दोनों पक्षों का वर्ग करने पर हमें प्राप्त होता है

$$T^{2} = k (R_{E} + h)^{3} (जहॉ k = 4 \pi^{2} / G M_{E}),$$
(8.38)

और यही केप्लर का आवर्तकालों का नियम है जिसका अनुप्रयोग पृथ्वी के परित: उपग्रहों की गतियों के लिए किया जाता है।

उन भू उपग्रहों के लिए, जो पृथ्वी के पृष्ठ के अति निकट होते हैं, *h* के मान को पृथ्वी की त्रिज्या *R_e* की तुलना में समीकरण (8.38) में नगण्य मान लेते हैं। अत: इस प्रकार के

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

199

200

भू उपग्रहों के लिए T ही T_{s} होता है, यहाँ

 $T_0 = 2\pi \sqrt{R_E/g}$

यदि हम समीकरण (8.39) में g तथा R_{E} के ऑकिक मानों ($g \sqcup 9.8 \, {
m ms}^2$ तथा R_{E} = 6400 km.) को प्रतिस्थापित करें, तो हमें प्राप्त होता है

$$T_o = 2\pi \sqrt{\frac{6.4 \times 10^6}{9.8}}$$
 s

जो लगभग 85 मिनट के बराबर हैं।

उत्तर 8.5 मंगल ग्रह के फोबोस तथा डेल्मोस नामक दो चन्द्रमा हैं। (i) यदि फोबोस का आवर्तकाल 7 घंटे 39 मिनट तथा कक्षीय त्रिज्या 9.4×10^3 km है तो मंगल का द्रव्यमान परिकलित कीजिए। (ii) यह मानते हुए कि पृथ्वी तथा मंगल सूर्य के परित: वृत्तीय कक्षाओं में परिक्रमण कर रहे हैं तथा मंगल की कक्षा की त्रिज्या पृथ्वी की कक्षा की त्रिज्या की 1.52 गुनी है तो मंगल-वर्ष की अवधि दिनों में क्या है?

 \overline{e} (i) यहाँ पर समीकरण (8.38) का उपयोग पृथ्वी के द्रव्यमान $M_{
m E}$ को मंगल के द्रव्यमान M_m से प्रतिस्थापित करके करते हैं

$$\begin{split} T^2 &= \frac{4\pi^2}{GM_m} R^3 \\ M_m &= \frac{4\pi^2}{G} \frac{R^3}{T^2} \\ &= \frac{4 \times (3.14)^2 \times (9.4)^3 \times 10^{18}}{6.67 \times 10^{-11} \times (459 \times 60)^2} \\ M_m &= \frac{4 \times (3.14)^2 \times (9.4)^3 \times 10^{18}}{6.67 \times (4.59 \times 6)^2 \times 10^{-5}} \\ &= 6.48 \times 10^{23} \, \text{kg} \\ (\text{ii}) \text{ obvert } \text{ ob } \text{ und fascility } \text{ observe} \text{ the } \text{ and } \text{ and the } \text{ and the } \text{ and } \text{ and } \text{ and } \text{ and the } \text{ and } \text{$$

*पृष्ठ 186 पर बॉक्स में दी गई जानकारी पर ध्यान दें।

के अतिरिक्त सभी ग्रहों की कक्षाएं लगभग वृत्ताकार हैं। उदाहरण के लिए, हमारी पृथ्वी के अर्थ लघु अक्ष तथा अर्थ दीर्घ अक्ष का अनुपात b/a = 0.99986 है।

उत्तर 8.6 पृथ्वी को तोलना : आपको निम्नलिखित आंकड़े दिए गए हैं: $g=9.81 \,\mathrm{m\,s^{-2}}, R_{E}=6.37 \times 10^{6} \mathrm{m},$ पृथ्वी से चन्द्रमा की दूरी $R=3.84 \times 10^{8} \mathrm{m}$ पृथ्वी के परित: चन्द्रमा के परिक्रमण का आवर्त काल = 27.3 दिन। दो भिन्न विधियों द्वारा पृथ्वी का द्रव्यमान प्राप्त कीजिए।

हल (i) पहली विधि : समीकरण (8.12) से

$$M_E = \frac{g R_E^2}{G}$$
$$= \frac{9.81 \times (6.37 \times 10^6)^2}{6.67 \times 10^{-11}}$$
$$= 5.97 \times 10^{24} \text{ kg}$$

(ii) दूसरी विधि : चन्द्रमा पृथ्वी का उपग्रह है। केप्लर के आवर्तकालों के नियम की व्युत्पत्ति में (समीकरण (8.38) देखिए)]

$$T^{2} = \frac{4\pi^{2}R^{3}}{G M_{E}}$$

$$M_{E} = \frac{4\pi^{2}R^{3}}{G T^{2}}$$

$$= \frac{4 \times 3.14 \times 3.14 \times (3.84)^{3} \times 10^{24}}{6.67 \times 10^{-11} \times (27.3 \times 24 \times 60 \times 60)^{2}}$$

$$= 6.02 \times 10^{24} \text{ kg}$$

दोनों विधियों द्वारा लगभग समान उत्तर प्राप्त होते हैं, जिनमें 1% से भी कम का अंतर है।

उदाहरण 8.7 समीकरण (8.38) में स्थिरांक k को दिनों तथा किलोमीटरों में व्यक्त कीजिए। k = 10⁻¹³ s² m⁻³ है। चन्द्रमा पृथ्वी से 3.84 × 10⁵ km दूर है। चन्द्रमा के परिक्रमण के आवर्तकाल को दिनों में प्राप्त कीजिए।

हल हम जानते हैं कि

$$k = 10^{-13} \text{ s}^2 \text{ m}^{-3}$$

 $= 10^{-13} \left[\frac{1}{(24 \times 60 \times 60)^2} \text{ d}^2 \right] \left[\frac{1}{(1/1000)^3 \text{ km}^3} \right]$

=
$$1.33 \times 10^{-14} d^2 km^{-3}$$

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

भौतिकी

गुरुत्वाकर्षण

समीकरणों (8.38) तथा k के दिए गए मान का उपयोग करने पर चन्द्रमा के परिक्रमण का आवर्तकाल

 $T^2 = (1.33 \times 10^{-14})(3.84 \times 10^5)^3$

 $T = 27.3 \,\mathrm{d}$

ध्यान दीजिए, यदि हम (*R_e+h*) को दीर्घवृत्त के अर्थ दीर्घ अक्ष (a) द्वारा प्रतिस्थापित करें तो समीकरण (8.38) को दीर्घवृत्तीय कक्षाओं पर भी लागू किया जा सकता है, तब पृथ्वी इस दीर्घवृत्त की एक नाभि पर होगी।

8.10 कक्षा में गतिशील उपग्रह की ऊर्जा

समीकरण (8.35) का उपयोग करने पर वृत्ताकार कक्षा में चाल v से गतिशील उपग्रह की गतिज ऊर्जा

$$K.E = \frac{1}{2}mv^2;$$

v² का मान समीकरण (8.35) से रखने पर

$$= \frac{Gm M_E}{2(R_E + h)},$$
 (8.40)

ऐसा मानें कि अनन्त पर गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा शून्य है तब पृथ्वी के केन्द्र से (R_.+h) दूरी पर उपग्रह की स्थितिज ऊर्जा

$$P.E = -\frac{G \, m \, M_E}{(R_E + h)} \tag{8.41}$$

K.E धनात्मक है जबकि P.E ऋणात्मक होती है। तथापि

परिमाण में K.E =
$$\frac{1}{2}$$
 P.E, अत: उपग्रह की कुल ऊर्जा

$$E = K.E + P.E = -\frac{G m M_E}{2(R_E + h)}$$
(8.42)

इस प्रकार वृत्ताकार कक्षा में गतिशील किसी उपग्रह की कुल ऊर्जा ऋणात्मक होती है, स्थितिज ऊर्जा का ऋणात्मक तथा परिमाण में धनात्मक गतिज ऊर्जा का दो गुना होता है।

जब किसी उपग्रह की कक्षा दीर्घवृत्तीय होती है तो उसकी K.E तथा P.E दोनों ही पथ के हर बिन्दु पर भिन्न होती हैं। वृत्तीय कक्षा के प्रकरण की भांति ही उपग्रह की कुल ऊर्जा नियत रहती है तथा यह ऋणात्मक होती है और यही हम अपेक्षा भी करते हैं क्योंकि जैसा हम पहले चर्चा कर चुके हैं कि यदि कुल ऊर्जा धनात्मक अथवा शून्य हो तो पिण्ड अनन्त की ओर पलायन कर जाता है। उपग्रह सदैव पृथ्वी से परिमित दूरियों पर परिक्रमण करते हैं, अत: उनकी ऊर्जाएँ धनात्मक अथवा शून्य नहीं हो सकतीं। उदाहरण 8.8 400 kg द्रव्यमान का कोई उपग्रह पृथ्वी के परित $2R_E$ त्रिज्या की वृत्तीय कक्षा में परिक्रमण कर रहा है। इसे $4R_E$ की वृत्तीय कक्षा में स्थानांतरित करने के लिए आवश्यक ऊर्जा परिकलित कीजिए। इसकी गतिज तथा स्थितिज ऊर्जा में कितने परिवर्तन होंगे?

हल आरंभ में

$$E_i = -\frac{G M_E m}{4 R_E}$$

जबकि, अंत में

$$E_f = -\frac{G M_E m}{8 R_E}$$

-कुल ऊर्जा में परिवर्तन

$$\Delta E = E_f - E_i$$

$$= \frac{G M_E m}{8 R_E} = \left(\frac{G M_E}{R_E^2}\right) \frac{m R_E}{8}$$

$$\Delta E = \frac{g \, m \, R_E}{8} = \frac{9.81 \times 400 \times 6.37 \times 10^6}{8} = 3.13 \times 10^9 \text{J}$$

गतिज ऊर्जा घट जाती है और यह ΔE की अनुहारक है, अर्थात् $\Delta K = K_j - K_i = -3.13 \times 10^9 \text{J}$ ।

स्थितिज ऊर्जा में होने वाला परिवर्तन कुल ऊर्जा का दो गुना है, अर्थात्

$$\Delta V = V_f - V_i = -6.25 \times 10^9 \text{J}$$

8.11 तुल्यकाली तथा ध्रुवीय उपग्रह

यदि हम समीकरण (8.37) में ($R_{+} + h$) के मान में इस तरह समायोजन करें कि आवर्तकाल T का मान 24 घन्टे हो जाए, तो एक अत्यन्त रोचक परिघटना उत्पन्न हो जाती है। यदि वृत्तीय कक्षा पृथ्वी के विषुवत वृत्त के तल में है, तो इस प्रकार का उपग्रह, जिसका आवर्तकाल पृथ्वी के अपने अक्ष पर घूर्णन करने के आवर्तकाल के बराबर हो, पृथ्वी के किसी बिन्दु से देखने पर स्थिर प्रतीत होगा। इस उद्देश्य के लिए परिकलन करने पर ($R_{\mu} + h$) का मान R_{μ} की तुलना में काफी अधिक आता है

$$R_E + h = \left(\frac{T^2 G M_E}{4\pi^2}\right)^{1/3}$$
(8.43)

T = 24 घन्टे के लिए, परिकलन करने पर, $R_{+} + h = 35800$ km, जो कि पृथ्वी की त्रिज्या $R_{_{\rm P}}$ से काफी अधिक है। वे

Downloaded from https:// www.studiestoday.com

201

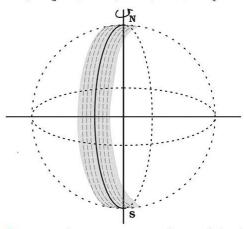
भौतिकी

अंतरिक्ष में भारत की छलाँग

भारत ने 1975 में, निम्न कक्षा-उपग्रह आर्यभट्ट के प्रक्षेपण के साथ अंतरिक्ष युग में प्रवेश किया। कार्यक्रम के पहले कुछ वर्षों में प्रक्षेपण वाहन उस समय के सोवियत संघ द्वारा प्रदान किए गए थे। 1980 के प्रारंभ में, रोहिणी शृंखला के उपग्रहों को अंतरिक्ष में भेजने के लिए देशज प्रक्षेपण वाहनों का उपयोग किया गया। धुवीय उपग्रहों को अंतरिक्ष में भेजने के कार्यक्रम 1980 वाले दशक के अंत में शुरू हुए। IRS (भारतीय सुदूर संवेदन उपग्रह) नामधारी उपग्रहों की शृंखला भी प्रक्षेपित की जा चुकी है और यह कार्यक्रम भविष्य में भी चलता रहने वाला है। ये उपग्रह, सर्वेक्षण, मौसम की भविष्यवाणी और अंतरिक्ष में किए जाने वाले प्रयोगों में इस्तेमाल किए जाते हैं। INSAT (भारतीय राष्ट्रीय उपग्रह) शृंखला के उपग्रह 1982 के शुरू में दूर संचार तथा मौसम की भविष्यवाणी के लिए लाए गए। INSAT शृंखला के लिए यूरोपीय प्रक्षेपण वाहन नियोजित किए गए। भारत ने अपनी तुल्यकाली उपग्रहों की क्षमता का परीक्षण 2001 में किया जब उसने एक प्रयोजिक दूर संचार उपग्रह (GSAT-1) अंतरिक्ष में भेजा। 1984 में राकेश शर्मा पहले भारतीय अंतरिक्ष यात्री बने। भारतीय अंतरिक्ष अनुसंधान संघटन (ISRO) एक बड़ा संघटन है जो बहुत से केन्द्र चलाता है। इसका प्रमुख प्रक्षेपण केन्द्र (SHAR) श्री हरिकोटा में है जो चेन्नई से 100km दूर स्थित है। राष्ट्रीय सुदूर संवेदन एजेन्सी (NRSA) हैदराबाद के निकट स्थित है। अंतरिक्ष एवं समवर्गी विज्ञानों का उनका राष्ट्रीय शोध केन्द्र, अहमदाबाद की भौतिकी शोध प्रयोगशाला (PRL) है।

उपग्रह की अन्य श्रेणी को धुवीय उपग्रह कहते हैं। ये

निम्न तुंगता (h≈ 500 से 800 km) उपग्रह हैं। परन्तु ये पृथ्वी के धुवों के परित: उत्तर दक्षिण दिशा में गमन करते हैं जबकि पृथ्वी अपने अक्ष पर पश्चिम से पूर्व की ओर घूर्णन करती है। (देखिए चित्र 8.11)। चूँकि इन उपग्रहों का आवर्तकाल लगभग 100 मिनट होता है, अत: ये किसी भी अक्षांश से दिन में कई बार गुजरते हैं। तथापि, क्योंकि इन उपग्रहों की पृथ्वी के



चित्र 8.11 ध्रुवीय उपग्रह। एक चक्कर में उपग्रह से दिखाई देने वाली पृथ्वी के पृष्ठ की एक पट्टी (छार्याकित दर्शायी गयी है)। उपग्रह के अगले परिक्रमण के लिए पृथ्वी अपने अक्ष पर कुछ घूर्णन कर गयी है, जिससे संलग्न पट्टी दिखाई देने लगती है।

उपग्रह जो पृथ्वी के विषुवत वृत्त के तल (अर्थात निरक्षीय समतल) में पृथ्वी के परित: वृत्तीय कक्षा में, T = 24 घन्टे के आवर्तकाल से, परिक्रमण करते हैं, **तुल्यकाली उपग्रह** कहलाते हैं। स्पष्ट है कि क्योंकि पृथ्वी समान आवर्तकाल से अपने अक्ष पर घूर्णन करती है अत: यह उपग्रह पृथ्वी के किसी भी बिन्दु से स्थिर प्रतीत होगा। पृथ्वी के पृष्ठ से इतनी अधिक ऊँचाई तक ऊपर फेंकने के लिए अत्यन्त शक्तिशाली रॉकेटों की आवश्यकता होती है। परन्तु, बहुत से व्यावहारिक अनुप्रयोगों को ध्यान में रखकर इनका प्रबन्ध किया गया है।

हम जानते हैं कि एक निश्चित आवृत्ति से अधिक आवृत्ति की विद्युत चुम्बकीय तरंगें आयनमंडल द्वारा परावर्तित नहीं होतीं। रेडियो-प्रसारण में उपयोग होने वाली रेडियो तरंगें जिनका आवृत्ति परिसर 2MH, से 10MH, है क्रांतिक आवृत्ति से कम है, इसलिए ये तरंगें आयनमंडल से परिवर्तित हो जाती हैं। इस प्रकार किसी ऐन्टेना द्वारा किया गया रेडियो तरंग प्रसारण उन स्थानों पर भी ग्रहण किया जा सकता है जो बहुत दुर है तथा पृथ्वी की वक्रता के कारण जहाँ तरंगें सीधे नहीं पहुँच पातीं। दुरदर्शन-प्रसारण अथवा अन्य प्रकार के संचार में उपयोग होने वाली तरंगों की आवृत्तियाँ अत्यधिक उच्च होती हैं, अत: इन्हें सीधे ही दुष्टि-रेखा से बाहर ग्रहण नहीं किया जा सकता। प्रसारण केन्द्र के ऊपर स्थापित कोई तुल्यकाली उपग्रह जो स्थिर प्रतीत होता है, इन सिगनलों को ग्रहण करके उन्हें, पृथ्वी के बड़े क्षेत्र पर वापस प्रसारित कर सकता है। भारत द्वारा अन्तरिक्ष में भेजा गया इनसैट उपग्रह समह ऐसा ही तुल्यकाली उपग्रह समूह है जिसका विस्तृत उपयोग दूरसंचार के लिए भारत में किया जा रहा है।

202

गुरुत्वाकर्षण

पृष्ठ से ऊँचाई *h* लगभग 500-800 km होती है, अत: इस पर लगे किसी कैमरे द्वारा किसी एक कक्षा में केवल पृथ्वी की एक छोटी पट्टी का ही दूश्य लिया जा सकता है। संलग्न पट्टियों को अगली कक्षा में देखा जाता है। इस प्रकार प्रभावी रूप में पूरे एक दिन में पट्टी दर पट्टी पूरी पृथ्वी का सर्वेक्षण किया जा सकता है। ये उपग्रह निकट से, अच्छे विभेदन के साथ, विषुवतीय तथा ध्रुवीय क्षेत्रों का सर्वेक्षण कर सकते हैं। इस प्रकार के उपग्रहों द्वारा एकत्र सूचनाएँ सुदूर संवेदन, मौसम विज्ञान के साथ पृथ्वी के पर्यावरणीय अध्ययनों के लिए भी अत्यन्त उपयोगी हैं।

8.12 भारहीनता

किसी पिण्ड का भार वह बल है जिससे पृथ्वी उसे अपने केन्द्र की और आकर्षित करती है। जब हम किसी पृष्ठ पर खड़े होते हैं तो हमें अपने भार का बोध होता है क्योंकि वह पृष्ठ हमारे भार के विपरीत बल आरोपित करके हमें विराम की स्थिति में रखता है। यही सिद्धान्त उस समय लागू होता है जब हम किसी स्थिर बिन्दु, जैसे छत से लटकी किसी कमानीदार तुला से किसी पिण्ड का भार मापते हैं। यदि गुरुत्व बल के विरुद्ध पिण्ड पर कोई बल आरोपित न हो तो वह नीचे गिर जाएगा। कमानी भी यथार्थ रूप में पिण्ड पर इसी प्रकार बल आरोपित करती है। ऐसा इसलिए है क्योंकि पिण्ड के गुरुत्वीय खिंचाव के कारण कमानी नीचे की ओर कुछ खिंच जाती है और क्रम से ऊर्ध्वाधर ऊपर दिशा में कमानी पिण्ड पर एक बल आरोपित करती है। अब कल्पना कीजिए कि कमानीदार तुला का ऊपरी सिरा कमरे की छत से जुड़ कर स्थिर नहीं है। तब कमानी के दोनों सिरों के साथ-साथ पिण्ड भी सर्वसम त्वरण g से गति करेंगे। इस स्थिति में कमानी में कोई खिंचाव नहीं होगा तथा वह उस पिण्ड पर, जो गुरुत्व बल के कारण g त्वरण से नीचे की ओर गतिशील है, कोई बल आरोपित नहीं करेगी। कमानीदार तुला का इस स्थिति में पाठ्यांक कमानी में कोई खिंचाव न होने के कारण शून्य होगा। यदि उस पिण्ड के रूप में कोई स्त्री अथवा पुरुष है, तो वह इस स्थिति में अपने भार का अनुभव नहीं करेगी/ करेगा, क्योंकि उस पर ऊपर की दिशा में कोई बल नहीं लग रहा है। इस प्रकार, जब कोई पिण्ड स्वतंत्रतापूर्वक गिरता है, तो वह भारहीन होता है, तथा इस परिघटना को प्राय: भारहीनता की परिघटना कहते हैं।

पृथ्वी के परित: परिक्रमण करने वाले किसी उपग्रह में, उपग्रह का हर छोटे से छोटा टुकड़ा तथा उसके भीतर की प्रत्येक वस्तु पृथ्वी के केन्द्र की ओर त्वरित गति से गतिशील है, तथा इस गति का त्वरण, यथार्थ रूप से, उस स्थिति में पृथ्वी के गुरुत्वीय त्वरण के बराबर है। अत: उपग्रह के भीतर की प्रत्येक वस्तु स्वतंत्रतापूर्वक गिरती है। यह ठीक ऐसा ही है जैसा कि हम किसी ऊंचाई से पृथ्वी की ओर गिर रहे हों। अत: किसी उपग्रह के भीतर बैठे व्यक्ति किसी प्रकार के गुरुत्व बल का अनुभव नहीं करते। गुरुत्व बल हमें उर्ध्वाधर दिशा की परिभाषा का ज्ञान कराता है, अत: उपग्रह के भीतर बैठे व्यक्तियों के लिए क्षैतिज अथवा ऊर्ध्वाधर दिशाओं का कोई महत्व नहीं होता, उनके लिए सभी दिशाएँ समान होती हैं। वायु में तैरते अंतरिक्षयात्रियों के चित्र ठीक इसी तथ्य को दर्शाते हैं।

सारांश

1. न्यूटन का गुरुत्वाकर्षण का सार्वत्रिक नियम यह उल्लेख करता है कि दूरी r से पृथकन वाले m_1 तथा m_2 द्रव्यमान के किन्ही दो कणों के बीच लगे गुरुत्वीय आकर्षण बल का परिमाण

$$F = G \frac{m_1 m_2}{r^2}$$

यहाँ G सार्वत्रिक गुरुत्वीय स्थिरांक है जिसका मान $6.672 \times 10^{-11} \ N \ m^2 \ kg^{-2}$ है।

2. यदि हमें M_1 , M_2 , M_3 , ..., M_n आदि बहुत से कणों के कारण m द्रव्यमान के किसी कण पर लगे परिणामी गुरुत्वाकर्षण बल को ज्ञात करना है, तो इसके लिए हम अध्यारोपण सिद्धान्त का उपयोग करते हैं। मान लीजिए गुरुत्वाकर्षण नियम द्वारा M_1 , M_2 , ..., M_n में प्रत्येक द्वारा m पर आरोपित व्यध्यिगत बल \mathbf{F}_1 , \mathbf{F}_2 , ..., \mathbf{F}_n , हैं। तब बलों के अध्यारोपण सिद्धान्त के अनुसार प्रत्येक बल अन्य पिण्डों द्वारा प्रभावित हुए बिना स्वतंत्रतापूर्वक कार्य करता है। तब इनका परिणामी बल \mathbf{F}_R सदिशों के योग द्वारा ज्ञात किया जाता है।

203

204

$$\mathbf{F}_{\mathbf{R}} = \mathbf{F}_{1} + \mathbf{F}_{2} + \dots + \mathbf{F}_{n} = \sum_{i=1}^{n} \mathbf{F}_{i}$$

यहाँ प्रतीक '∑' संकलन को दर्शाता है।

3. केप्लर के ग्रहगति नियम यह स्पष्ट करते हैं कि

- (a) सभी ग्रह दीर्घवृत्तीय कक्षाओं में गति करते हैं तथा सूर्य इस कक्षा की किसी एक नाभि पर स्थित होता है।
 (b) सूर्य से किसी ग्रह तक खींचा गया त्रिज्य सदिश समान समय अन्तरालों में समान क्षेत्रफल प्रसर्प करता है। यह इस तथ्य का पालन करता है कि ग्रहों पर लगने वाले गुरुत्वाकर्षण बल केन्द्रीय हैं। अत: कोणीय संवेग अपरिवर्तित
- रहता है। (c) किसी ग्रह के कक्षीय आवर्तकाल का वर्ग उसकी दीर्घवृत्तीय कक्षा के अर्थ दीर्घ अक्ष के घन के अनुक्रमानुपाती होता है।

सूर्य के परित: R की वृत्ताकार कक्षा में परिक्रमण कर रहे ग्रह के आवर्तकाल T तथा त्रिज्या R में यह संबंध होता है

$$T^2 = \left(\frac{4\pi^2}{GM_s}\right)R^3$$

यहाँ Μ₅ सूर्य का द्रव्यमान है। अधिकांश ग्रहों की सूर्य के परित: लगभग वृत्तीय कक्षाएँ हैं। यदि R का प्रतिस्थापन ग्रह की दीर्घवृत्तीय कक्षा के अर्ध दीर्घ अक्ष α से कर दें तो उपरोक्त नियम दीर्घवृत्तीय कक्षाओं पर समान रूप से लागू होता है।

- 4. गुरुत्वीय त्वरण
- (a) पृथ्वी के पृष्ठ से h ऊँचाई पर

$$\begin{split} g(h) &= \frac{G M_E}{(R_E + h)^2} \\ &\approx \frac{G M_E}{R_E^2} \left(1 - \frac{2h}{R_E} \right) \quad h << R_E \\ g(h) &= g(0) \left(1 - \frac{2h}{R_E} \right) \quad \overline{q}(0) = \frac{G M_E}{R_E^2} \end{split}$$

(b) पृथ्वी के पृष्ठ के नीचे d गहराई पर

$$g(d) = \frac{G M_E}{R_E^2} \left(1 - \frac{d}{R_E}\right) = g(0) \left(1 - \frac{d}{R_E}\right)$$

5. गुरुत्वाकर्षण बल संरक्षी बल है। इसलिए किसी स्थितिज ऊर्जा फलन को परिभाषित किया जा सकता है। r पृथकन के किन्ही दो कणों से संबद्ध गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा

$$V = -\frac{G m_1 m_2}{r}$$

यहाँ r → ∞ पर V को शून्य माना। कणों के किसी निकाय की कुल स्थितिज ऊर्जा उन कणों के सभी युगलों की ऊर्जाओं का योग होता है जिसमें प्रत्येक युगल का निरूपण ऊपर व्यक्त सूत्र के पदों में किया जाता है। इसका निर्धारण अध्यारोपण के सिद्धान्त के अनुगमन द्वारा किया गया है।

6. यदि किसी वियुक्त निकाय में m द्रव्यमान का कोई कण किसी भारी पिण्ड, जिसका द्रव्यमान M है, के निकट v चाल से गतिमान है, तो उस कण की कुल यांत्रिक ऊर्जा

$$E = \frac{1}{2}mv^2 - \frac{GMm}{r}$$

अर्थात् कुल यांत्रिक ऊर्जा गतिज तथा स्थितिज ऊर्जाओं का योग है। कुल ऊर्जा गति का स्थिरांक होती है।

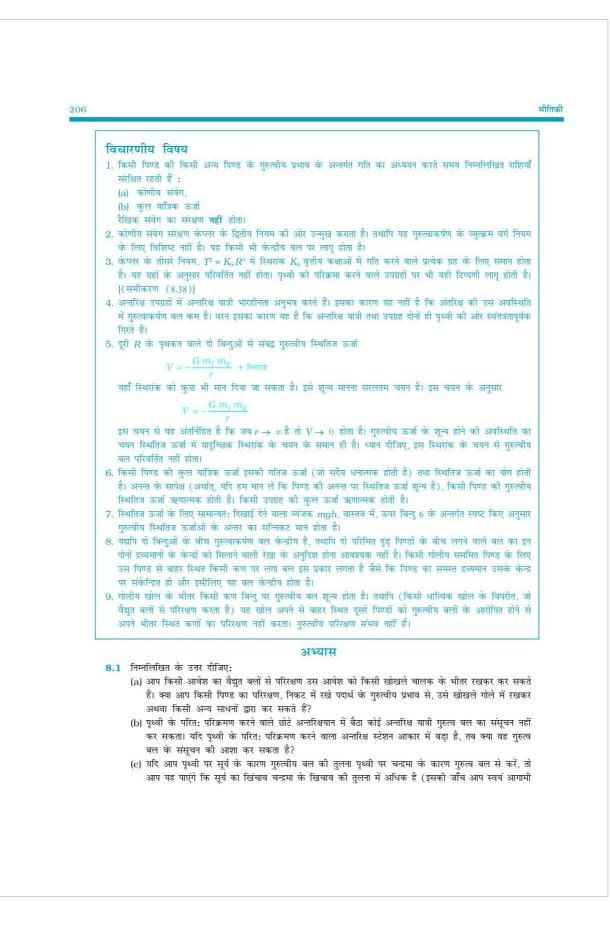
Downloaded from https:// www.studiestoday.com

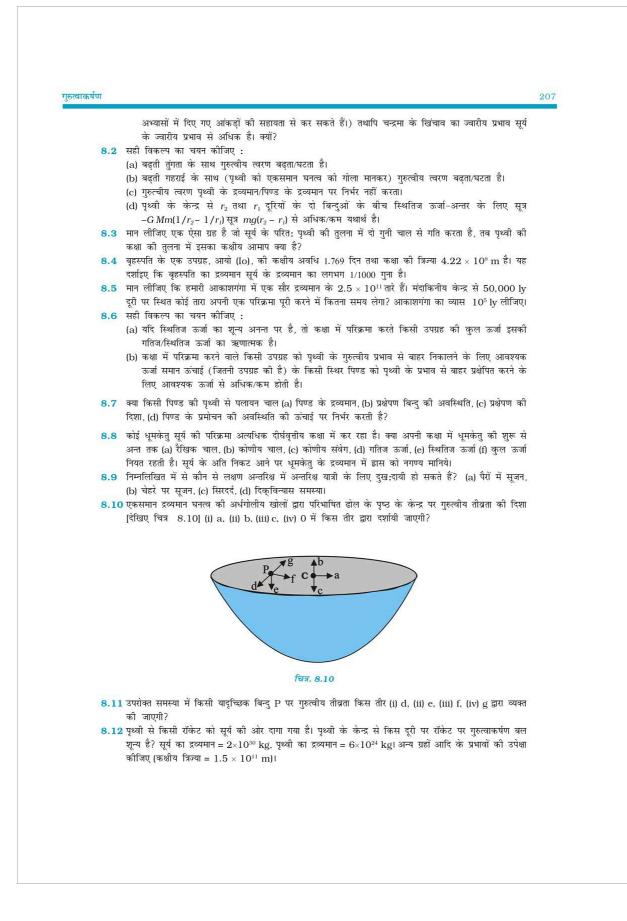
भौतिकी

गुरुत्वाकर्षण 205 7. यदि M के परित: a त्रिज्या की कक्षा में m गतिशील है, जबकि M >> m, तो निकाय की कुल ऊर्जा $E = -\frac{G M m}{M}$ 2aयह उपरोक्त बिन्दु 5 में दी गयी स्थितिज ऊर्जा में यादृच्छिक स्थिरांक के चयन के अनुसार है। किसी भी परिबद्ध निकाय, अर्थात्, ऐसा निकाय जिसमें कक्षा बन्द हो जैसे दीर्घवृत्तीय कक्षा, की कुल ऊर्जा ऋणात्मक होती है। गतिज तथा स्थितिज ऊर्जाएँ हैं $K = \frac{G M m}{2a}$ $V = -\frac{G M m}{M}$ a 8. पृथ्वी के पृष्ठ से पलायन चाल $v_e = \sqrt{\frac{2 \, G \, M_E}{R_E}} = \sqrt{2 \, g R_E}$ इसका मान 11.2 km s⁻¹ है 9. यदि कोई कण किसी एकसमान गोलीय खोल अथवा गोलीय सममित भीतरी द्रव्यमान वितरण के ठोस गोले के बाहर है, तो गोला कण को इस प्रकार आकर्षित करता है जैसे कि उस गोले अथवा खोल का समस्त द्रव्यमान उसके केन्द्र पर संकेन्द्रित हो। 10. यदि कोई कण किसी एकसमान गोलीय खोल के भीतर है, तो उस कण पर लगा गुरुत्वीय बल शून्य है। यदि कोई कण किसी संभागी ठोस गोले के भीतर है, तो कण पर लगा बल गोले के केन्द्र की ओर होता है। यह बल कण के अंतस्थ

गोलीय द्रव्यमान द्वारा आरोपित किया जाता है। 11.तुल्यकाली (भू तुल्यकालिक संचार) उपग्रह विषुवतीय तल (निरक्षीय समतल) में, वृत्तीय कक्षा में, पृथ्वी के केन्द्र से लगभग 4.22 × 10⁴ km दूरी पर गति करते हैं।

भौतिक राशि	प्रतीक	विमाएँ	मात्रक	टिप्पणी
गुरुत्वीय स्थिरांक	G	$[M^{-1} L^3 T^{-2}]$	N m ² kg ⁻²	6.67×10^{-11}
गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा	<i>V</i> (r)	$[M L^{-2}T^{-2}]$	J	_ <u>GMm</u> (अदिश)
गुरुत्वीय विभव	<i>U</i> (r)	$[L^{-2}T^{-2}]$	J kg ⁻¹	- <u>GM</u> (अदिश)
गुरुत्वीय तीव्रता	E अथवा 9	[LT ²]	m s ⁻²	$rac{GM}{r^2}\hat{\mathbf{r}}$ (सदिश)





 किल्या 1.5 × 10° km है। 8.14 एक शान वर्ष एक पृथ्वो-वर्ष का 29.5 गुना है। यरि पृथ्वी सूर्य से 1.5 × 10° km दूरी पर है, तो शान सूर्य से कितनी दूरी पर है? 8.15 एथ्वो के पृष्ठ पर किसी वस्तु का धार 63 N है। पृथ्वो को क्रिया की आधी ऊंचाई पर पृथ्वो के कारण इस वस्तु पर गुस्त्वीय बल कितना है? 8.16 वर मानते हुए कि पृथ्वो एकसमान घनत्व का एक गोला है तथा इसके पृष्ठ पर किसी वस्तु का धार 250 N है. यह जात कीजिए कि पृथ्वो के केन्द्र की ओर आधी दूरी पर इस वस्तु का धार क्या होगा? 8.17 एथ्वो के पृष्ठ से उथ्वाधरतः उपर की गो का कंडी र्यंकट 15 km s⁻¹ की चाल से रागा जाता है। पृथ्वी पर वापस लौटने से पूर्व वह रॉकेट पृथ्वी से कितनी दूरी तक जाएगा? पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0 × 10²⁴ kg; पृथ्वी की माध्य किया वहा 12 km s⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से पृर्थवि के पृष्ठ पर किसी प्रक्षेया के दिल न र 10⁻¹¹ N m² kg²¹ 8.19 पृथ्वी के पृण्ठ पर किसी प्रक्षेया के प्रत्यान चाल 11.2 km s⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रधेयिति किया जाता है। पृथ्वी से अल्यविश्व दूरा जा पर इस वस्तु की पारक्ष सा वस को प्रथ्यो के गुरूलीय प्रथा के प्रथि से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी के पिरक्ष मा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरूलीय प्रथा के जित्वा क देशों? उपग्रह को प्रथ्य की जीक्रिया = 6.4 × 10° m तथा G = 6.67 × 10⁻¹¹ N m² kg²¹ 8.19 कोई उपग्रह पृथ्वी की प्रुप्य से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरुल्वीय प्रथा की किया = 6.4 × 10° m तथा G = 6.67 × 10⁻¹¹ N m² kg²¹ 8.20 दो तारे, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान यूर्य कं द्रव्यमान (2×10⁵⁰ kg) के वया रहे है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए जा रहे हैं। जब वे 10° km दूर्य पर है तब इनकी चाल उपोणीय है। ये तार किस चाल से दक्यएगे? प्रर्वक तो दियों गोलो के केन्द्रो को मिलनो वालो रे खा के प्रथ्य सि प्रथा को उएर)? प्रर्वक ता द्रव्य का प्रथा के प्रथा के प्रथा से दिप्रं भा तर की किया 10° km है। यह मानिए कि टकराने के प्रथा कि प्रथा के प्रथा के प्रथा के प्रथा के प्रथा के त्रिया के के प्रथा के देता र पर के ततार की किया 10° km है। वहा मातिए है दिस्त पर के द्रव्य का दे प्रथा के	 किन्या 1.5 × 10° km हैं। 8.14 एक शानी वर्ष एक शुश्वी-वर्ष का 29.5 गुना है। यरि पृथ्वी सूर्य से 1.5 × 10° km दूरी पर है, तो शानी सूर्य से कितनी दूरी पर है? 8.15 एथ्टी के एण्ड पर किसी वस्तु का भार 63 N है। पृथ्वी को किन्या की आधी ऊंचाई पर पृथ्वी के कारण इस वस्तु पर गुल्लीय बल कितन है? 8.16 पृथ्वी के पृण्ड से उध्वी एकसमान घतन्त्र का एक गोला है तथा इसके पृष्ठ पर किसी वस्तु का भार 250 N है, यह ज्ञात कीजिए कि पृथ्वी एकसमान घतन्त्र का एक गोला है तथा इसके पृष्ट पर किसी वस्तु का भार 250 N है, यह ज्ञात कीजिए कि पृथ्वी एकसमान घतन्त्र का एगा? पृथ्वी के वाल से दागा जाता है। पृथ्वी पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट पृथ्वी से कितनी दूरी तर जाएगा? पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0 × 10²⁴ kg; पृथ्वी की माभ्य किन्या = 6.4 × 10° m तथा G = 6.67 × 10⁻¹¹ N m²kg²¹ 8.18 पृथ्वी के पृष्ट पर किसी प्रक्षेय की पतावन चाल 11.2 km s⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तोन गुनी चाल से प्रधीपत किया जाता है। पृथ्वी के दर्पार्थ प्रथ्व के प्रार्थ दूरा जमे पर इस वस्तु की चाल का होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहो की उपस्थित कि जिया जाती हो पृथ्वी मे प्रलिम चुर्थ से अवधिक क्षेत्र जाता हो पृथ्वी के गुरुत्वीय प्रधास द से बाहर निकलाने में कितनी ज्वां खर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यत्र को चाल का होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहो की उपसिर्थ कि की परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरुत्वीय प्रधास द बाहर निकलाने में कितनी ज्वां खर्च होगा 27 प्रधा का द्रवासना = 200 kg; पृथ्वी का द्रव्यामा = 6.0×10²⁴ kg; पृथ्वी की कित्या = 6.4 × 10° m तथा G = 6.67 × 10⁻¹¹ N m²kg²¹ 8.20 रो तो, जिनम प्रत्थेक का द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान (2×10° kg) के यागर है, एक दूसरे की ओर समुख टक्कर के लिए आ रहे हैं। जब वे 10° km दूपी पर हें तब इनकी चाल उपेश्या है। ये तो किस चाल से टकपाएं? प्रत्थेक तरे ती कित्या 10⁴ km है। यह मानिए (ह टकराने के पूर्व तक नारों में कोई विरूपण नहीं होता (G के ज्ञात सक्ते स्रि)? प्रत्थेक व द्रव्याको रिप्रा (ये के प्रत्या कीजिए)। 8.21 पो गोते जित्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धार से स्था के मध्य बिन्यु पर युर्लवी व ला यथा किप्र 10° करे प्रत्यक का उपयोग ना 100 kg क्रिय तातों के ते होता तराक च है? व्या हस स	 किल्या 1.5 × 10° km है। 8.14 एक शान वर्ष एक पृथ्वो-वर्ष का 29.5 गुना है। यरि पृथ्वी सूर्य से 1.5 × 10° km दूरी पर है, तो शान सूर्य से कितनी दूरी पर है? 8.15 एथ्वो के पृष्ठ पर किसी वस्तु का धार 63 N है। पृथ्वो को क्रिया की आधी ऊंचाई पर पृथ्वो के कारण इस वस्तु पर गुस्त्वीय बल कितना है? 8.16 वर मानते हुए कि पृथ्वो एकसमान घनत्व का एक गोला है तथा इसके पृष्ठ पर किसी वस्तु का धार 250 N है. यह जात कीजिए कि पृथ्वो के केन्द्र की ओर आधी दूरी पर इस वस्तु का धार क्या होगा? 8.17 एथ्वो के पृष्ठ से उथ्वाधरतः उपर की गो का कंडी र्यंकट 15 km s⁻¹ की चाल से रागा जाता है। पृथ्वी पर वापस लौटने से पूर्व वह रॉकेट पृथ्वी से कितनी दूरी तक जाएगा? पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0 × 10²⁴ kg; पृथ्वी की माध्य किया वहा 12 km s⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से पृर्थवि के पृष्ठ पर किसी प्रक्षेया के दिल न र 10⁻¹¹ N m² kg²¹ 8.19 पृथ्वी के पृण्ठ पर किसी प्रक्षेया के प्रत्यान चाल 11.2 km s⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रधेयिति किया जाता है। पृथ्वी से अल्यविश्व दूरा जा पर इस वस्तु की पारक्ष सा वस को प्रथ्यो के गुरूलीय प्रथा के प्रथि से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी के पिरक्ष मा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरूलीय प्रथा के जित्वा क देशों? उपग्रह को प्रथ्य की जीक्रिया = 6.4 × 10° m तथा G = 6.67 × 10⁻¹¹ N m² kg²¹ 8.19 कोई उपग्रह पृथ्वी की प्रुप्य से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरुल्वीय प्रथा की किया = 6.4 × 10° m तथा G = 6.67 × 10⁻¹¹ N m² kg²¹ 8.20 दो तारे, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान यूर्य कं द्रव्यमान (2×10⁵⁰ kg) के वया रहे है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए जा रहे हैं। जब वे 10° km दूर्य पर है तब इनकी चाल उपोणीय है। ये तार किस चाल से दक्यएगे? प्रर्वक तो दियों गोलो के केन्द्रो को मिलनो वालो रे खा के प्रथ्य सि प्रथा को उएर)? प्रर्वक ता द्रव्य का प्रथा के प्रथा के प्रथा से दिप्रं भा तर की किया 10° km है। यह मानिए कि टकराने के प्रथा कि प्रथा के प्रथा के प्रथा के प्रथा के प्रथा के त्रिया के के प्रथा के देता र पर के ततार की किया 10° km है। वहा मातिए है दिस्त पर के द्रव्य का दे प्रथा के	L3 आप सूर्य को कैसे तोलेंगे, अर्थात् उसके द्रव्यमान का आकलन कैसे करेंग? सूर्य के परित: पृथ्वी की कक्षा की औसत
दूरी पर है? 8.15 पृथ्वी के एफ पर किसी बस्तु का भार 63 N है। पृथ्वी की किन्या की आधी ऊंचाई पर पृथ्वी के कारण इस बस्तु पर गुल्लीय बल कितना हे? 8.16 पर मार्तत हुए कि पृथ्वी एकसमान मत्तल का एक गोला है तथा इसके एफ पर किसी बस्तु का भार 250 N है, यह जात कीजिए कि पृथ्वी के केन्द्र की ओर आधी टूरी पर इस बस्तु का भार क्या होगा? 8.17 पृथ्वी के पृष्ठ पर किसी कस्त्र की ओर आधी टूरी पर इस बस्तु का भार क्या होगा? 8.17 पृथ्वी के पृष्ठ पृथ्वी से कितनी दूरी तक जाएगा? पृथ्वी का द्रव्यमान $= 6.0 \times 10^{44}$ kg; पृथ्वी की माध्य किय बह तकनी दे पृथ्वी के पृष्ठ प्रकार की आंत कोई संकेट 5 km s ⁴¹ की जा द्रव्यमान $= 6.0 \times 10^{44}$ kg; पृथ्वी की माध्य किया = 6.4 × 10 ⁶ m तथा G = 6.67 × 10 ⁻¹¹ N m ² kg ²⁴] 8.18 पृथ्वी के पृष्ट पर किसी प्रक्षेय की पत्यन चाल 11.2 km s ⁻¹ है। किसी बस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रक्षंपित किया जाता है। पृथ्वी के पुष्ठ से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुल्लीय प्रभाव से जादर निकालने में कितनी डर्जा वार्ड होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 2.00 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10 ²⁴ kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10 ²⁴ kg; पृथ्वी का द्रव्यमान स्रं के द्रव्य पर है तब द्रार्ट प्रक्ष से था तर से वाल से तोत गुनी चाल से प्रक्षंपि किया जाता है। पृथ्व के पुष्ठ से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रम कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुल्लीय प्रभाव से वारद निकालने में कितनी ज्ञा खिर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 2000 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10 ²⁴ kg; पृथ्वी की क्रिया की प्रत्य का द्रव्यमान ख्रार है। का दे होते राय सम्यु टक्कर के तिए आ रहे हैं। जब वे 10° km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपोक्षणी है। दे तारे किस चाल से रकएएएगे? प्रत्येक ता द्रव्यमान पर के द्रव्य पर गुल का क्रयमान च का उपयोग कीजिए। 8.20 ते तारे जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg क्रिया 0.10 m है किसी धीतज मंज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर भार्य को किएगे। कता हे केन्द्रो को केन्द्रो को मिलने वाली रेखा के मध्य किन्यु पर गुरत्वक ता रेपयां? 8.22 वैसा कि आपने इस अध्याव में संखान ते होता (2 km आया से मेया हे तुल्लव सल के कारण विभव क्या है? क्या इस पर पृथ्वों को प्रिक्रमा कर	दूरी पर है? 8.15 पृथ्वी के एफ पर किसी बस्तु का भार 63 N है। पृथ्वी की किन्या की आधी ऊंचाई पर पृथ्वी के कारण इस बस्तु पर गुल्लीय बल कितना हे? 8.16 पर मार्तत हुए कि पृथ्वी एकसमान मत्तल का एक गोला है तथा इसके एफ पर किसी बस्तु का भार 250 N है, यह जात कीजिए कि पृथ्वी के केन्द्र की ओर आधी टूरी पर इस बस्तु का भार क्या होगा? 8.17 पृथ्वी के पृष्ठ पर किसी कस्त्र की ओर आधी टूरी पर इस बस्तु का भार क्या होगा? 8.17 पृथ्वी के पृष्ठ पृथ्वी से कितनी दूरी तक जाएगा? पृथ्वी का द्रव्यमान $= 6.0 \times 10^{44}$ kg; पृथ्वी की माध्य किय बह तकनी दे पृथ्वी के पृष्ठ प्रकार की आंत कोई संकेट 5 km s ⁴¹ की जा द्रव्यमान $= 6.0 \times 10^{44}$ kg; पृथ्वी की माध्य किया = 6.4 × 10 ⁶ m तथा G = 6.67 × 10 ⁻¹¹ N m ² kg ²⁴] 8.18 पृथ्वी के पृष्ट पर किसी प्रक्षेय की पत्यन चाल 11.2 km s ⁻¹ है। किसी बस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रक्षंपित किया जाता है। पृथ्वी के पुष्ठ से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुल्लीय प्रभाव से जादर निकालने में कितनी डर्जा वार्ड होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 2.00 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10 ²⁴ kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10 ²⁴ kg; पृथ्वी का द्रव्यमान स्रं के द्रव्य पर है तब द्रार्ट प्रक्ष से था तर से वाल से तोत गुनी चाल से प्रक्षंपि किया जाता है। पृथ्व के पुष्ठ से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रम कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुल्लीय प्रभाव से वारद निकालने में कितनी ज्ञा खिर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 2000 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10 ²⁴ kg; पृथ्वी की क्रिया की प्रत्य का द्रव्यमान ख्रार है। का दे होते राय सम्यु टक्कर के तिए आ रहे हैं। जब वे 10° km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपोक्षणी है। दे तारे किस चाल से रकएएएगे? प्रत्येक ता द्रव्यमान पर के द्रव्य पर गुल का क्रयमान च का उपयोग कीजिए। 8.20 ते तारे जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg क्रिया 0.10 m है किसी धीतज मंज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर भार्य को किएगे। कता हे केन्द्रो को केन्द्रो को मिलने वाली रेखा के मध्य किन्यु पर गुरत्वक ता रेपयां? 8.22 वैसा कि आपने इस अध्याव में संखान ते होता (2 km आया से मेया हे तुल्लव सल के कारण विभव क्या है? क्या इस पर पृथ्वों को प्रिक्रमा कर	दूरी पर है? 8.15 पृथ्वी के एफ पर किसी बस्तु का भार 63 N है। पृथ्वी की किन्या की आधी ऊंचाई पर पृथ्वी के कारण इस बस्तु पर गुल्लीय बल कितना हे? 8.16 पर मार्तत हुए कि पृथ्वी एकसमान मत्तल का एक गोला है तथा इसके एफ पर किसी बस्तु का भार 250 N है, यह जात कीजिए कि पृथ्वी के केन्द्र की ओर आधी टूरी पर इस बस्तु का भार क्या होगा? 8.17 पृथ्वी के पृष्ठ पर किसी कस्त्र की ओर आधी टूरी पर इस बस्तु का भार क्या होगा? 8.17 पृथ्वी के पृष्ठ पृथ्वी से कितनी दूरी तक जाएगा? पृथ्वी का द्रव्यमान $= 6.0 \times 10^{44}$ kg; पृथ्वी की माध्य किय बह तकनी दे पृथ्वी के पृष्ठ प्रकार की आंत कोई संकेट 5 km s ⁴¹ की जा द्रव्यमान $= 6.0 \times 10^{44}$ kg; पृथ्वी की माध्य किया = 6.4 × 10 ⁶ m तथा G = 6.67 × 10 ⁻¹¹ N m ² kg ²⁴] 8.18 पृथ्वी के पृष्ट पर किसी प्रक्षेय की पत्यन चाल 11.2 km s ⁻¹ है। किसी बस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रक्षंपित किया जाता है। पृथ्वी के पुष्ठ से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुल्लीय प्रभाव से जादर निकालने में कितनी डर्जा वार्ड होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 2.00 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10 ²⁴ kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10 ²⁴ kg; पृथ्वी का द्रव्यमान स्रं के द्रव्य पर है तब द्रार्ट प्रक्ष से था तर से वाल से तोत गुनी चाल से प्रक्षंपि किया जाता है। पृथ्व के पुष्ठ से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रम कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुल्लीय प्रभाव से वारद निकालने में कितनी ज्ञा खिर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 2000 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10 ²⁴ kg; पृथ्वी की क्रिया की प्रत्य का द्रव्यमान ख्रार है। का दे होते राय सम्यु टक्कर के तिए आ रहे हैं। जब वे 10° km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपोक्षणी है। दे तारे किस चाल से रकएएएगे? प्रत्येक ता द्रव्यमान पर के द्रव्य पर गुल का क्रयमान च का उपयोग कीजिए। 8.20 ते तारे जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg क्रिया 0.10 m है किसी धीतज मंज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर भार्य को किएगे। कता हे केन्द्रो को केन्द्रो को मिलने वाली रेखा के मध्य किन्यु पर गुरत्वक ता रेपयां? 8.22 वैसा कि आपने इस अध्याव में संखान ते होता (2 km आया से मेया हे तुल्लव सल के कारण विभव क्या है? क्या इस पर पृथ्वों को प्रिक्रमा कर	
पर गुरुत्वीय बल कितना है? 8.16 यह मानते हुए कि पृथ्वी एकसमान घनत्व का एक गोला है तथा इसके पृन्ठ पर किसी बस्तु का भार 250 N है. यह ज्ञात कीजिए कि पृथ्वी के केन्द्र की ओर आधी दूरी पर इस वस्तु का भार क्या होगा? 8.17 पृथ्वी के पृष्ठ से उथ्येशितः उपर की ओर कोई रॉकेट 5 km s' की चाल से पगा जाता है। एथ्वी पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट पृथ्वी से कितनी दूरी तक जाएगा? पृथ्वी का प्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की माध्य तित्र्या = 6.4×10^{6} m तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ N m ² kg ⁻² ! 8.18 पृथ्वी के पृष्ठ से उथ्येश की पतावन चाल 11.2 km s ⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रथेषित किया जाता है। पृथ्वी से अत्यधिक दूर जाने पर इस वस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहा की उपस्थिति की उपग्रह की प्रष्ठ पर किसी प्रक्षेप्य की पतावन चाल 11.2 km s ⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रथेषित किया जाता है। पृथ्वी से अत्यधिक दूर जाने पर इस वस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहा की उपस्थिति की उपग्रह को ज्ञाद्र दे त्रां कि का क्या दुरी पर हरत बह तक हिए सान कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरुत्वीय प्रभाव से बाहर तिकालने में कितनी ऊर्जा खर्म होगी? उपग्रह का इव्यमान = 200 kg; पृथ्वी का प्रव्यान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की क्रिच्य = 6.4×10^{6} m तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ M m ² kg ² ! 8.20 दो तो, जिनमें प्रदेक का इव्यमान सूर्य के इव्यमान (2×10 ⁵⁶ kg) के वयवर है. एक दूसरे की ओर सम्मुख टकर के लिए आ रहे हैं। जब बे 10 ⁹ km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपंक्षणीय है। ये तोरे किस चाल से टकयाएंगे? प्रत्थेक तारे की किया 10 ⁴ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (<i>G</i> के ज्ञात मान का उपयोग कीजिए। 8.21 दे भारी गोलों जनमें प्रतेक का इव्यमान 100 kg कित्या 0.10 m है किसी श्रेतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर प्रथतों की प्रिक्रमा करता है। इस उपग्रह के नियारि स्थल पर पृर्थवी के पुल्त व त्रा वापा विश्व क्या है? (अनन्त पर स्थित के आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्यी के पुर्यतीय वल तथा विश्व कय है? (अनन्त पर स्थित ही प्रे पोर्ग सरा है। इस उपग्रह के नियाया 12 km आपार पे तिप्रत होक कारण विश्व क्या है? (अनन्त पर स्थित के आपने इ	पर गुरुल्वीय बल कितना है? 8.16 यह मानते हुए कि पृथ्वी एकसमान घनल का एक गोला है तथा इसके पृन्ठ पर किसी बस्तु का भार 250 N है. यह जात कीजिए कि पृथ्वी के केन्द्र की ओर आधी दूरी पर इस वस्तु का भार क्या होगा? 8.17 एडवी के एप्रट से उस्वीरशत: उपर की ओर कोई रॉकेट 5 km s' की चाल से रागा जाता है। एडवी पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट पृथ्वी से कितनी दूरी तक जाएगा? पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की माध्य तिज्या = 6.4×10^{9} m तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ N m ² kg ⁻²¹ 8.18 पृथ्वी के पृष्ट से पर किसी प्रक्षेप की पलावन चाल 11.2 km s ⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रश्नेसि किया जाता है। पृथ्वी से अत्पधिक दूर जाने पर इस वस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहों की उपस्थिति की उपग्रह पृथ्वी के पृष्ट से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरुल्वीय प्रभाव से बाहर तिकालने में कितनी ऊर्जा खर्व होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 200 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की जिन्या = 6.4×10^{9} m तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ M m ² kg ⁻² 8.20 दो तो, जिनमें प्रदेक का इव्यमान सूर्य के द्रव्यकान (2.10^{10} kg) के वयावर है. एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए आ रहे हैं। जब बे 10° km दूरी पर है तब इनकी चाल उपंक्षणीय हैं। ये तोर किस चाल से टकराएगे? प्रत्थेक तरे की जिल्या 10^4 km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (G के ज्ञात मान का उपयोग कीजिए। 8.21 दो भारी गोलों जिनमें प्रतेक का इव्यमान 100 kg किन्या 0.10 m है किसी बीतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थित हैं। दोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिन्दु पर गुरुल्वीय वल तथा विभव क्या है? वया इस किन्दु पर रखा कोई पिएड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? अतिरिवत अध्यास 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृण्ट से लगभग 36.000 km ऊंचाई पर पृथ्वी की पिठक्रमा करता है। इस उपग्रह के नियारित स्थल पर पृथ्वी के पुस्ट से लगभग 36.000 km ऊंचाई (स स्थित के आपने इस अध्याय में सरख ता को न्यूर्रन तारा कहते है। कुछ प्रेयित तारकीय गिप ड. जिन्दे परसार कहते है, इसी श्रेणी में आते ह	पर गुरुत्वीय बल कितना है? 8.16 यह मानते हुए कि पृथ्वी एकसमान घनत्व का एक गोला है तथा इसके पृन्ठ पर किसी बस्तु का भार 250 N है. यह ज्ञात कीजिए कि पृथ्वी के केन्द्र की ओर आधी दूरी पर इस वस्तु का भार क्या होगा? 8.17 पृथ्वी के पृष्ठ से उथ्येशितः उपर की ओर कोई रॉकेट 5 km s' की चाल से पगा जाता है। एथ्वी पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट पृथ्वी से कितनी दूरी तक जाएगा? पृथ्वी का प्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की माध्य तित्र्या = 6.4×10^{6} m तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ N m ² kg ⁻² ! 8.18 पृथ्वी के पृष्ठ से उथ्येश की पतावन चाल 11.2 km s ⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रथेषित किया जाता है। पृथ्वी से अत्यधिक दूर जाने पर इस वस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहा की उपस्थिति की उपग्रह की प्रष्ठ पर किसी प्रक्षेप्य की पतावन चाल 11.2 km s ⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रथेषित किया जाता है। पृथ्वी से अत्यधिक दूर जाने पर इस वस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहा की उपस्थिति की उपग्रह को ज्ञाद्र दे त्रां कि का क्या दुरी पर हरत बह तक हिए सान कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरुत्वीय प्रभाव से बाहर तिकालने में कितनी ऊर्जा खर्म होगी? उपग्रह का इव्यमान = 200 kg; पृथ्वी का प्रव्यान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की क्रिच्य = 6.4×10^{6} m तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ M m ² kg ² ! 8.20 दो तो, जिनमें प्रदेक का इव्यमान सूर्य के इव्यमान (2×10 ⁵⁶ kg) के वयवर है. एक दूसरे की ओर सम्मुख टकर के लिए आ रहे हैं। जब बे 10 ⁹ km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपंक्षणीय है। ये तोरे किस चाल से टकयाएंगे? प्रत्थेक तारे की किया 10 ⁴ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (<i>G</i> के ज्ञात मान का उपयोग कीजिए। 8.21 दे भारी गोलों जनमें प्रतेक का इव्यमान 100 kg कित्या 0.10 m है किसी श्रेतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर प्रथतों की प्रिक्रमा करता है। इस उपग्रह के नियारि स्थल पर पृर्थवी के पुल्त व त्रा वापा विश्व क्या है? (अनन्त पर स्थित के आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्यी के पुर्यतीय वल तथा विश्व कय है? (अनन्त पर स्थित ही प्रे पोर्ग सरा है। इस उपग्रह के नियाया 12 km आपार पे तिप्रत होक कारण विश्व क्या है? (अनन्त पर स्थित के आपने इ	
 ज्ञात कीजिए कि पृथ्वी के केन्द्र को ओर आधी दूरी पर इस वस्तु का भार क्या होगा? 8.17 पृथ्वी के पृष्ठ से उथ्वधित: ऊपर की ओर कोई रॉकेट 5 km s⁴ की चाल से रागा जाता है। पृथ्वी पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट पृथ्वी से कितनी दूरी तक जाएगा? पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की माध्य किय = 6.4×10^6 m तथा G = 6.67×10^{-11} N m²kg⁻²¹ 8.18 पृथ्वी के पृष्ठ पर किसी प्रक्षेप्य की पलावन चाल 11.2 km s⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रक्षेपित किया जाता है। पृथ्वी से अत्यधिक दूर जाने पर इस वस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहों की उपसित की उपेक्ष कींतिया। 8.19 कोई उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के पुरुत्वीय प्रभाव से वाहर तिकालने में कितनी ऊर्जा खर्च होगी? उपग्रह का ट्रव्यमान = 200 kg; पृथ्वी का ट्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की त्रिच्या = 6.4×10^6 m तथा G = 6.67×10^{-11} N m²kg²1 8.20 दो तारे, जिनमें प्रत्वेक का द्रव्यमान यूर्थ के द्रव्यमान (2×10^{30} kg) के वरावर है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए आ रहे है। जब वे 10° km दूरी पर है तब हनकी चाल उपेक्षणीय है। ये ता किस चाल से टकपाएगे? प्रत्येक तरे की किन्या 10⁴ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (<i>G</i> के ज्ञात मान का उपयोग नोतिए)। 8.21 दो भारी गोलों जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 1000 kg किन्या 0.10 m है किसी क्षैतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थिति के जाई पिष्ट संतुलन में होगा? यदि हा, तो यह संतुलन स्थावी होगा अथवा अस्थायी? 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ट से लाभा 36,0000 km ऊंचाई पर पृथ्वि के प्रत्वत्त क जाए विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊं ज्रां व्यू ने दार्ड हो दोतों गोलों के केन्द्रों ता ने नियारित स्थल पर पृथ्वी के पृख्त व तक कारण विभव क्या है? (अनन्त पर दिथति क्य जा त्यू व्यू वे तिद्र्या मा से 2.5 पुने द्रक्यान में होगा? दर्पा ते के पुर्व का दे त्यान का तरे है। अगी में आते हैं)। प्रथ्र के सं तरा वा कोई तार 12 km आप से निया कर रहे (अनन्त पर प्र्रिक्य क द्रव्यान से 2.5 पुने द्रव्यान को ज	 ज्ञात कीजिए कि पृथ्वी के केन्द्र को ओर आधी दूरी पर इस वस्तु का भार क्या होगा? 8.17 पृथ्वी के पृष्ठ से उथ्वधितः उरुप को ओर कोई रॉकेट 5 km s⁴ की चाल से रागा जाता है। पृथ्वी पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट पृथ्वी से कितनी दूरी तक जाएगा? पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की माध्य किया = 6.4×10^6 m तथा G = 6.67×10^{-11} N m²kg²¹ 8.18 पृथ्वी के पृष्ठ पर किसी प्रक्षेप्य की पलावन चाला 1.2 km s⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रक्षेपित किया जाता है। पृथ्वी से अत्यधिक दूर जाने पर इस वस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहों की उपस्थिति की उधे की दिख्य की परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के पुरुत्वीय प्रभाव से बाहर तिकालने में कितनी ऊर्जा खर्च होगी? उपग्रह का ट्रयमान = 200 kg; पृथ्वी का प्रथ्या न = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की त्रिच्या = 6.4×10^6 m तथा G = 6.67×10^{-11} N m²kg²¹ 8.20 रो तारं, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान याला 1/2 (2×10³⁰ kg) के वरावर है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए आ रहे है। जब वे 10⁶ km दूरी पर है तब हनकी चाल उपेक्षणीय है। ये ता किस चाल से टकपएगे? प्रत्येक तरे की किन्या 10⁴ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व कत तरों में केई विरूपण नहीं होता (<i>G</i> के ज्ञत मान का उपयोग) कींकिए। 8.21 रो भारी गोलों जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg किच्या 0.10 m है किसी क्षैतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थित है। रोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिन्दु पर गुरत्वीय बल तथा विभव वया है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायो होगा अथवा अस्थायी? 3.17 रिवत अभ्यास 8.22 चैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्टव से कराण विभव वया है? (अन्त पर स्थिति ऊ ज्ञां पूर्य तीजिए।) पृथ्वों का द्रव्यमान 2.00²⁴ kg; पृथ्वी की तिरच्या = 6400 km. 8.22 चैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के प्ररत्या व के कराण विभव वया है? (अन्त पर स्थिति ज्ञ ज्ञां तूर्य तीजिकमा करता है। इस उपग्रह ते वा कि को पुर्ट विक राण प्र विर्व के प्रत्यान के द्र विपत्त का द्र या वा को को ग्र त्था क	 ज्ञात कीजिए कि पृथ्वी के केन्द्र को ओर आधी दूरी पर इस वस्तु का भार क्या होगा? 8.17 पृथ्वी के पृष्ठ से उथ्वधित: उरुप को ओर कोई रॉकेट 5 km s⁴ की चाल से रागा जाता है। पृथ्वी पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट पृथ्वी से कितनी दूरी तक जाएगा? पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की माध्य किय = 6.4×10^6 m तथा G = 6.67×10^{-11} N m²kg²¹ 8.18 पृथ्वी के पृष्ठ पर किसी प्रक्षेप्य की पलावन चाल 11.2 km s⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रक्षेपित किया जाता है। पृथ्वी से अत्यधिक दूर जाने पर इस वस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहों की उपस्थित की उपेक्ष कीविष्। 8.19 कोई उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरुत्वीय प्रभाव से वाहर तिकालने में कितनी ऊर्जा खर्च होगी? उपग्रह का ट्रयमान = 200 kg; पृथ्वी का प्रथ्वो को प्रत्रिया का ट्रयमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की किया = 6.4×10^6 m तथा G = 6.67×10^{-11} N m²kg² 8.20 दो तारं, जिनमें प्रत्वेक का द्रव्यमान यूर्य के द्रव्यक त्र व्यामान (2×10³⁰ kg) के वरावर है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए आ रहे है। जब वे 10° km दूरी पर है तब इनकी चाल उपक्षणीय है। ये ता किस चाल से टकपएगे? प्रत्येक तरे वी किया 10⁴ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (G के ज्ञात मान का उपयोग) कीकिएग। 8.21 दो भारी गोलों जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg किया 0.10 m है किसी क्षेतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थिति के जीवरों से प्रत्य कोई (पिष्ठमा करा है) इस द्रव्यान में होगा? यदि हा, तो यह संतुलन स्थावी होगा अथवा अस्थावी? 3.17 रिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्थारत स्थल पर पृथ्वी के पुरुत्व वल के कारण विभव क्या है? (अननत पर प्रथ्यों के प्रिक्रमा करता है)। इस उपग्रह के वो का द्रव्यमान से 2.5 पुरे द्रल्यमान में कोरी? दिप्य स प्रत्यत्व के के कारण विभव क्या है? (अननत पर पृथ्वी के प्रत्या क द्रव्यान से दे?)। पृथ्व की क्रिक्टा कर्या कोडिं (यितनत पर पृथ्वों के द्रव्या के दे? (येतनत पर पृथ्वों के द्रव्यान से 2.5 पुरे द्रव्यान मे बार्य होगा? दर्य्या का द्रव्यामा क कोई (राज स सहत्या के प्रत्या क व्रव्य	
 से पूर्व यह रॉकेट पृथ्वी से कितनी दूरी तक जाएगा? पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0 × 10²⁴ kg; पृथ्वी की माभ्य किया = 6.4 × 10⁶ m तथा G = 6.67 × 10⁻¹¹ N m²kg⁻²¹ 8.18 पृथ्वी के पृष्ठ पर किसी प्रक्षेय को पलायन चाल 11.2 km s⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल को तीन गुनी चाल से प्रश्नेपित किया जाता है। पृथ्वी से अल्यधिक दूर जाने पर इस वस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहों की उपस्थिति को उपश्रे को जाएग? 8.19 कोई उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरुत्वीय प्रभाव से बाहर निकालने में कितनी ऊर्जा खर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 200 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10²⁴ kg; पृथ्वी की किया = 6.4 × 10⁶ m तथा G = 6.67 × 10⁻¹¹ N m²kg²¹ 8.20 दो तारे, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान (2×10³⁰ kg) के बराबर है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के तिएा आ रहे हैं। जब वे 10⁶ km दूरी पर हैं तब हनकी चाल उपश्रणीय है थे तो तोर किस चाल से टकराएगे? प्रत्येक ता दे का द्रार्य पर (द्रार्य के द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान (2×10³⁰ kg) के बराबर है, एक दूसरे को और सम्मुख टक्कर के तिएा आ रहे हैं। जब वे 10⁶ km दूरी पर हैं तब हनकी चाल उपश्रणीय है थे तो तोर किस चाल से टकराएगे? प्रत्येक ता द्रयोग की जिप्पा की किप्या की जिप्य नवी है? प्रत्ये के कित्य व को 10⁶ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (G के जात मान का उपयोग कीजिए)। 8.21 दो भारी गोलं जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg क्रिया 0.10 m है किसी क्षैतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थित की जीपर्य । 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह प्रथ्वी के पृष्ट से लगभग 36,000 km ऊंचाई र पर स्थिति क का प्रत्य का कारण विभव क्या है? वया इस विन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? 3.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सरिवा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ट से लगभग 36,000 km ऊंचाई सं पर स्थिति कर्जा क्य हूं हो द्र से प्रत्य के ज्रार्य मा क रहा है (इस प्रका को च्यूट्र (अनत पर रहा है (इस प्रकार के हो हुव द्र पर स्थान संपर का क	 से पूर्व यह रॉकेट पृथ्वी से कितनी दूरी तक जाएगा? पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0 × 10²⁴ kg; पृथ्वी की माभ्य किया = 6.4 × 10⁶ m तथा G = 6.67 × 10⁻¹¹ N m²kg²¹ 8.18 पृथ्वी के पृष्ठ पर किसी प्रक्षेय की पलायन चाल 11.2 km s⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रक्षेपित किया जाता है। पृथ्वी से अत्यधिक दूर जाने पर इस वस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहों की उपस्थिति को उपसे की जाएगा? 8.19 कोई उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरुत्वीय प्रभाव से चाहर निकालने में कितनी ऊर्जा खर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 200 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10²⁴ kg; पृथ्वी की किया जत दे दे 10⁶⁰ m तथा G = 6.67 × 10⁻¹¹ N m²kg²¹ 8.20 रो तोर, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान (2×10³⁰ kg) के बराबर है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के तिएग आ रहे हैं। जब वे 10⁶ km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपश्रणी है थे तो तो किस्य चाल से टकराएगे? प्रत्येक ता रे की किप्या 10⁶ km दूरी पर हैं तब हनकी चाल उपश्रणी की ये तो किस्य चाल से टकराएगे? प्रत्येक ता रे की किप्या 10⁶ km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपश्रणी है थे तो रा किस चाल से टकराएगे? प्रत्येक ता रे जी किप्या 10¹⁶ km दूरी पर है तब इनकी चाल उपश्रणी है थे तो तो किस चाल से टकराएगे? प्रत्येक ता रे वी किप्या 10¹⁶ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (G के जात मान का उपयोग कीजिए)। 8.21 रो भारी गोलों जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg क्रिया 0.10 m है किसी क्षैतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थित हैं। दोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिदु पर गुल्तीय बल तथा विभव क्या है? वया इस बिन्दु पर रखा कोई पिएड संतुलन में होगा? अपट स्थावी के प्रत्व वा तथा वभव क्या है? (अनत पर स्थिति क ऊर्जा है, परिक्रमण करता है। इस उपग्रह के निर्धारिक स्थल पर प्रथ्व की प्रिच्य व कराए विभव क्या है? (अनत पर स्थिति क ऊर्जा है दे (उमी प्रका के संहत तारे को न्यूट्री तारा 12 km आभाप से निपत्त होक कारण विभव क्या है? (अनत पर स्थिति ऊर्जा क्रं है)।) प्रतेक मा क्यों हों।) प्रत्य का द्रव्यमान = 6.0×10²⁴ kg; प्रथवी की जिल्या = 6400 km.<	 से पूर्व यह रॉकेट पृथ्वी से कितनी दूंगी तक जाएगा? पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0 × 10²⁴ kg; पृथ्वी की माभ्य किया = 6.4 × 10⁶ m तथा G = 6.67 × 10⁻¹¹ N m²kg²¹ 8.18 पृथ्वी के पृष्ठ पर किसी प्रक्षेय को पलायन चाल 11.2 km s⁻¹ है। किसी वस्तु को इस चाल की तीन गुनी चाल से प्रश्नेपित किया जाता है। पृथ्वी से अल्यधिक दूर जाने पर इस कस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहों की उपस्थिति को उपसे की जीए। 8.19 कोई उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरुत्वीय प्रभाव से बाहर निकालने में कितनी ऊर्जा खर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 200 kg: पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10²⁴ kg: पृथ्वी की किसी किया जात है। पृथ्वी को प्रत्यमान खर्च के दल्यमान (2×10³⁰ kg) के बराबर है. एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के तिएा आ रहे हैं। जब वे 10⁹ km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपश्रिप्ति वे तोर किस चाल से टकराएंगे? प्रत्येक ता रे की किया न को 10⁹ km दूरी पर हैं तब हनकी चाल उपश्रागि है थे तो तोर किस चाल से टकराएंगे? प्रत्येक तारे की किया 10⁴ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (G के जात मान का उपयोग कीजिए)। 8.21 दो भारी गोलं जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg किया 0.10 m है किसी क्षैतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर हित के कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पुष्ट से लगभग 36.000 km ऊंचाई (पर स्थित अं क्या क्या क्या विश्व क्या है? क्या इस विन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? 3.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्टव से त्याभग 36.000 km ऊंचाई (अन्त पर स्थिति क ऊर्चा है? द्या दूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आगाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से पूर्णन कर रा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूर्टन तार पर खा के हैं (उनने पर रिक्र है) अच्य दियान के संहत तारे को न्यूट्री तारा 2 km क्या व कित्या क के पुष्ट से वियक्त है, इत्यमान स र 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आगाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से पूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रीन तार कहते है। उत्त के त	
प्रश्नेपित किया जाता है। पृथ्वी से अत्यधिक दूर जाने पर इस वस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहों को उपस्थिति को उपेक्षा कीजिए। 8.19 कोई उपग्रह पृथ्वी के पुष्ठ से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी को परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरुत्वीय प्रभाव से बाहर निकालने में कितनी ऊर्जा खर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 200 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10 ²⁴ kg; पृथ्वी को त्रिज्या = 6.4 × 10 ⁶ m तथा G = 6.67 × 10 ⁻¹¹ N m²kg ²¹ 8.20 दो तारे, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान (2×10 ³⁰ kg) के वरावर है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए आ रहे हैं। जब वे 10 ⁶ km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपेक्षणीय हैं। ये तारे किस चाल से टकराएंगे? प्रत्येक तारे की त्रिज्या 10 ⁴ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (G के ज्ञात मान का उपयोग कीजिए)। 8.21 दो भारी गोलों जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg त्रिज्या 0.10 m है किसी क्षैतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थित हैं। दोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिन्दु पर गुरुत्वीय बल तथा विभव क्या है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? अतिरिक्त अभ्यास 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से लगभग 36,000 km ऊंचाई पर पृथ्वी की पर्क्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई (पण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? अतिरिक्त आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के प्रित्य बल तथा विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा जून्य लीजिए।) पृथ्वी का प्रत्यमान = 6.0×10 ²⁴ kg; पृथ्वी की जित्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से पूर्ण क ररा है (इसी प्रेणो में आते हैं)।) इसके विषुवत् वृत पर रखा कोई पिण्ड, गुरुल बल के कारण, क्या इसके पृण्ड से विपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान व 2 × 10 ³⁰ kg) 8.24 कोई अन्तरिक्यना मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्यान पर कितनी ऊर्जा खर्क काण, क्या इस सै। एमएड से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान मं	प्रश्नेषित किया जात है। पृथ्वी से अत्यधिक दूर जाने पर इस वस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहों को उपस्थिति की उपेक्षा कीजिए। 8.19 कोई उपग्रह पृथ्वी के पुष्ठ से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी को परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरुत्वीय प्रथाव से बाहर निकालने में कितनी ऊर्जा खर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 200 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10 ²⁴ kg; पृथ्वी को क्रिया = 6.4 × 10 ⁶ m तथा G = 6.67 × 10 ⁻¹¹ N m²kg ²¹ 8.20 दो तोर, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान (2×10 ³⁰ kg) के वरावर है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए आ रहे हैं। जब वे 10 ⁶ km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपेक्षणीय हैं। ये तारे किस चाल से टकराएंगे? प्रत्येक तारे की किन्या 10 ⁴ km है। वह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (<i>G</i> के ज्ञात मान का उपयोग कीजिए)। 8.21 दो भारी गोलों जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg किन्या 0.10 m है किसी क्षैतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थित हैं। दोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिन्दु पर गुरुत्वीय बल तथा विभव क्या है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? अतिरिक्त अध्यास 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से लगभग 36,000 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? अतिरिक्त अध्यास 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से पूर्णन कर रहा है (इसी प्रेकार के संरहत तारे को च्यूट्रनं ता कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीच पिण्ड, जिन्दे पल्पार कहते है, इसी श्रेणी में आते है।)। इसके बियुवत् वृत पर रखा कोई पिण्ड, गुल्व बल के कारण, क्या इसके पृथ्ठ से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2 × 10 ³⁰ kg) 8.24 कोई अत्तरिययान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिथयान पर कितनी ऊर्जा क्वर्य की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर थकेता जा सके। अन्तरिययान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2.28 ×10 ³⁰ km तथा <i>G</i> = 6.67×10 ¹¹ N m² kg ²¹	प्रश्नेपित किया जाता है। पृथ्वी से अत्यधिक दूर जाने पर इस वस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहों को उपस्थिति को उपेक्षा कीजिए। 8.19 कोई उपग्रह पृथ्वी के पुष्ठ से 400 km ऊंचाई पर पृथ्वी को परिक्रमा कर रहा है। इस उपग्रह को पृथ्वी के गुरुत्वीय प्रभाव से बाहर निकालने में कितनी ऊर्जा खर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 200 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10 ²⁴ kg; पृथ्वी को त्रिज्या = 6.4 × 10 ⁶ m तथा G = 6.67 × 10 ⁻¹¹ N m²kg ²¹ 8.20 दो तारे, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान (2×10 ³⁰ kg) के वरावर है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए आ रहे हैं। जब वे 10 ⁶ km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपेक्षणीय हैं। ये तारे किस चाल से टकराएंगे? प्रत्येक तारे की त्रिज्या 10 ⁴ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (<i>G</i> के ज्ञात मान का उपयोग कीजिए)। 8.21 दो भारी गोलों जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg क्रिज्या 0.10 m है किसी क्षैतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थित हैं। दोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिन्दु पर गुरुत्वीय बल तथा विभव क्या है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? अतिरिक्त अभ्यास 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थिति ऊर्जा कुर्नून्य लीजिए।) पृथ्वी का प्रदेश तो या 2 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमा प्रति सेकण्ड से पूर्ण के राखक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारत स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थिति ऊर्जा कून्य लीजिए।) पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10 ²⁴ kg; पृथ्वी की जित्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमाण प्रति सेकण्ड से पूर्ण क कर रहा है (इसी प्रकार के सं संत तार को च्यूर्टन तार कहे हौ हुछ ग्रेक्षित तारकीच पिण्ड, जिन्हे पल्सा कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके वियुवत् वृत पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ट से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2 × 10 ³⁰ kg) 8.24 कोई अन्तरिक्यना मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा क्रज्यान = 2.28 ×10 ³⁰ km तथा पहेना	से पूर्व यह रॉकेट पृथ्वी से कितनी दूरी तक जाएगा? पृथ्वी का द्रव्यमान = $6.0 imes10^{24}~{ m kg}$; पृथ्वी की माध्य
प्रभाव से बाहर निकालने में कितनी ऊर्जा खर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 200 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की क्रिज्या = 6.4×10^6 m तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ N m ² kg ⁻²¹ 8.20 दो तारे, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान $(2 \times 10^{30}$ kg) के बराबर है. एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए आ रहे हैं। जब वे 10° km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपेक्षणीय हैं। ये तारे किस चाल से टकराएंगे? प्रत्येक तारे की क्रिज्या 10 ⁴ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (G के ज्ञात मान का उपयोग कीजिए)। 8.21 दो भारी गोले जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg क्रिया 0.10 m है किसी क्षैतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थित हैं। रोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिन्दु पर गुरुत्वीय बल तथा विभव क्या है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? अतिरिक्त अभ्यास 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से लगभग 36,000 km ऊंचई पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी की किया विभव क्या है? (अनन्त पर प्र्थ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुष्ठ से लगभग 36,000 km ऊंचाई पर पृथ्वी के द्रव्यमान सर रा है (इसी प्रका क संतुलन में होगा? यदि होता रा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से घूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के सहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तरकीय पिण्ड, जिन्हें परसार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके वियुवत् वृत्त पर राखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृच्ठ से चिपका रहंगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2×10^{96} kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षान मंगल पर टहा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षया न का द्रव्यमान = 1000 kg ; सूर्य का द्रव्यमान = $2 \times 10^{30} \text{ kg}$; मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10^{23} kg; मंगल की क्रिया = $2.28 \times 10^8 \text{ km तथा G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ m} द्र्र्व्यमा = 3395 \text{ km}; मंगल की कश्चा व 2.28 \times 10^8 \text{ km} तथा G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ m} हिज्या = 3395 \text{ km} न्या ज किक$	प्रभाव से बाहर निकालने में कितनी ऊर्जा खर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 200 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी को किन्या = 6.4×10^6 m तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ N m ² kg ²¹ 8.20 दो तारे, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान (2×10^{30} kg) के बराबर है. एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए आ रहे हैं। जब वे 10^6 km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपेक्षणीय हैं। ये तारे किस चाल से टकराएगे? प्रत्येक तारे की किन्या 10^4 km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारे में कोई विरूपण नहीं होता (G के ज्ञात मान का उपयोग कीजिए)। 8.21 दो भारी गोले जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg किन्या 0.10 m है किसी क्षैतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थित हैं। दोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य विन्दु पर गुरुत्वीय वल तथा विभव क्या है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? अतिरिक्त अभ्यास 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से लगभग 36,000 km ऊंचई पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी की किज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से धूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के सहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते हैं। हुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें एल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके वियुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थिति क ऊर्च है (इसी प्रकार के सहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पत्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके वियुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व का ज्रव्यमान = 2×10^{30} kg : मंगल का द्रव्यमान का द्रव्यमान का द्रव्यमान = 6.0×10^24} kg: संगल के कारण, क्या इत्यरिक्यान मंगल के द्रियान मंत हा द्रव्यमान = 2×10^{30} kg : मंगल का द्रव्यमान = 2×10^{30} kg: मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10^{23} kg: मंगल की जित्या = 3395 km: मंगल की कक्षा की जिज्या = 2.28×10^8 km तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ m ² द्र्य21 8.25 किसी राकेट को मंगल के प्रेट से 2 km s ⁻¹ की चाल से	प्रभाव से बाहर निकालने में कितनी ऊर्जा खर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = 200 kg; पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की क्रिज्या = 6.4×10^6 m तथा G = 6.67×10^{-11} N m ² kg ⁻²¹ 8.20 दो तारे, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान (2×10^{30} kg) के बरावर है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए आ रहे हैं। जब वे 10^6 km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपेक्षणीय हैं। ये तारे किस चाल से टकराएगे? प्रत्येक तारे की क्रिज्या 10^4 km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई बिरूपण नहीं होता (<i>G</i> के ज्ञात मान का उपयोग कीजिए)। 8.21 दो भारी गोले जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg क्रिया 0.10 m है किसी क्षैतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थित हैं। दोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिन्दु पर गुरुत्वीय बल तथा विभव क्या है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? अतिरिक्त अभ्यास 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से लगभग 36,000 km ऊंचाई पर पृथ्वी को प्रिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी की क्रिज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान सरे 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से धूर्णन कर रहा है (अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा जून्य लीजिए)) पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की जिज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से धूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के सहत तारे को न्यूटॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें परसार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं)। इसके विषुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षान मा द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2×10^{30} kg; मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10^{23} kg; मंगल की क्रिया का द्रव्यमान = 3395 km; मंगल की कक्षा की जिज्या = 2.28×10^8 km तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ M ² g ² ! 8.25 किसी राकेट को मंगल की ज्रिया = 3395 km; मंगल की कक्षा की ज्रिया = 2.28×10^8 km तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ M ² g ² !	प्रेक्षेपित किया जाता है। पृथ्वी से अत्यधिक दूर जाने पर इस वस्तु की चाल क्या होगी? सूर्य तथा अन्य ग्रहों की उपस्थिति
 8.20 दो तारे, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान (2×10³⁰ kg) के बराबर है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए आ रहे हैं। जब वे 10⁹ km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपेक्षणीय हैं। ये तारे किस चाल से टकराएंगे? प्रत्येक तारे की त्रिज्या 10⁴ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (G के ज्ञात मान का उपयोग कीजिए)। 8.21 दो भारी गोले जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg त्रिज्या 0.10 m है किसी क्षैतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थित हैं। दोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिन्दु पर गुरुत्वीय बल तथा विभव क्या है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? अतिरिक्त अभ्यास 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से लगभग 36.000 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुष्ठ से लगभग 36.000 km ऊंचाई पर प्रिक्रमण जर्जा हूं? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्ज जून्य लीजिए)) पृथ्वी का द्रव्यमान व 6.0×10²⁴ kg; पृथ्वी की त्रिज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण गृति सेकण्ड से घूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में ओते हैं)। इसके वियुतत् वृत पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ठ से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2 × 10³⁰ kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर टठरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर खितती ऊर्जा ख्र्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2.28 ×10⁶ km तथा G = 6.67×10⁻¹¹ N m² kg²! 8.25 किसी राकेट को मंगल के त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28 ×10⁶ km तथा G = 6.67×10⁻¹¹ N m² kg²! 8.25 किसी राकेट को मंगल के प्र्य से 2 km s⁻¹ की चाल से ऊर्थाश्र ऊपर दागा जाता है। यरि मंगल के वा	 8.20 दो तारे, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान (2×10³⁰ kg) के बराबर है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए आ रहे हैं। जब वे 10⁹ km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपेक्षणीय हैं। ये तारे किस चाल से टकराएंगे? प्रत्येक तारे की त्रिज्या 10⁴ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (G के ज्ञात मान का उपयोग कीजिए)। 8.21 दो भारी गोले जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg त्रिज्या 0.10 m है किसी क्षैतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थित हैं। दोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिन्दु पर गुरुत्वीय बल तथा विभव क्या है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? अतिरिक्त अभ्यास 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से लगभग 36.000 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्ज जून्य लीजिए)) पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10²⁴ kg; पृथ्वी की त्रिज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण ग्रेति सेकण्ड से घूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते हैं। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सर कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।) इसके विधुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृछ्ठ से चिपका रहेगा? (पूर्य का द्रव्यमान = 2 × 10³⁰ kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर टहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 3395 km; मंगल की किखा की जिज्या = 2.28 ×10⁶ km तथा G = 6.67×10⁻¹¹ N m² kg²! 8.25 किसी राकेट को मंगल के प्रच्र 20% आरंभिक ऊर्ज निध्य के क्रिक्य कार को त्रिज्या = 3395 km तथा जति है, तो मंगल के प्रिक्त मी देनटे से पूर्व य रॉकट मंगल मे पार्व के कराए इसकी 20% आरंभिक ऊर्ज निध्य हि ते तथि के करा इत्वरमान का द्रव्यमान का द्रव्यमान की किन्या = 3395 km तथा जत्र के भरव तापस लौटने से प्र्व वर रॉकट मंगल के वावतरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आ	 8.20 दो तारे, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान (2×10³⁰ kg) के बराबर है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए आ रहे हैं। जब वे 10⁹ km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपेक्षणीय हैं। ये तारे किस चाल से टकराएगे? प्रत्येक तारे की त्रिज्या 10⁴ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (G के ज्ञात मान का उपयोग कीजिए)। 8.21 दो भारी गोले जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान 100 kg त्रिज्या 0.10 m है किसी क्षैतिज मेज पर एक दूसरे से 1.0 m दूरी पर स्थित हैं। दोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिन्दु पर गुरुत्वीय बल तथा विभव क्या है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? अतिरिक्त अभ्यास 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से लगभग 36,000 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुष्ठत्व के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा रून देशी परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा रून्द लीजिए।) पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10²⁴ kg; पृथ्वी की त्रिज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण गृति सेकण्ड से घूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तात्कीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।) इसके वियुतत् वृत्त पर राख कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के काराण, क्या इसके पृण्ड से चिपका रहेंगा? (सूर्य का द्रव्यमान म 2 × 10³⁰kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर टहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2.28 ×10⁶ km तथा G = 6.67×10⁻¹¹ N m² kg²! 8.25 किसी राकेट को मंगल के त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28 ×10⁶ km तथा G = 6.67×10⁻¹¹ N m² kg²!<td>प्रभाव से बाहर निकालने में कितनी ऊर्जा खर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = $200~{ m kg}$; पृथ्वी का द्रव्यमान = $6.0 imes10^{24}$</td>	प्रभाव से बाहर निकालने में कितनी ऊर्जा खर्च होगी? उपग्रह का द्रव्यमान = $200~{ m kg}$; पृथ्वी का द्रव्यमान = $6.0 imes10^{24}$
पर स्थित हैं। दोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिन्दु पर गुरुत्वीय बल तथा विभव क्या है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? आतिरिक्त अभ्यास 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से लगभग 36,000 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा शून्य लीजिए।) पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की त्रिज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से घूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके विषुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ठ से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2×10^{30} kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2×10^{30} kg; मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10^{23} kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28×10^8 km तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ N m ² kg ² । 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s ⁻¹ की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की त्रिज्या = 3395 km तथा	पर स्थित हैं। रोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिन्दु पर गुरुत्वीय बल तथा विभव क्या है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? आतिरिक्त अभ्यास 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से लगभग 36,000 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा शून्य लीजिए।) पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की त्रिज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से घूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके विषुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ठ से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2×10^{30} kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2×10^{30} kg: मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10^{23} kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28×10^8 km तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ N m ² kg ² । 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s ⁻¹ की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की त्रिज्या = 3395 km तथा	पर स्थित हैं। दोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिन्दु पर गुरुत्वीय बल तथा विभव क्या है? क्या इस बिन्दु पर रखा कोई पिण्ड संतुलन में होगा? यदि हां, तो यह संतुलन स्थायी होगा अथवा अस्थायी? आतिरिक्त अभ्यास 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से लगभग 36,000 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा शून्य लीजिए।) पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की त्रिज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से घूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके विषुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ठ से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2×10^{30} kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2×10^{30} kg; मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10^{23} kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28×10^8 km तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ N m ² kg ² । 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s ⁻¹ की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की त्रिज्या = 3395 km तथा	20 दो तारे, जिनमें प्रत्येक का द्रव्यमान सूर्य के द्रव्यमान (2×10 ³⁰ kg) के बराबर है, एक दूसरे की ओर सम्मुख टक्कर के लिए आ रहे हैं। जब वे 10 ⁹ km दूरी पर हैं तब इनकी चाल उपेक्षणीय हैं। ये तारे किस चाल से टकराएंगे? प्रत्येक तारे की त्रिज्या 10 ⁴ km है। यह मानिए कि टकराने के पूर्व तक तारों में कोई विरूपण नहीं होता (G के ज्ञात मान का
 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से लगभग 36,000 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा शून्य लीजिए।) पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10²⁴ kg; पृथ्वी की त्रिज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से घूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके विषुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ठ से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2 × 10³⁰ kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2×10³⁰ kg; मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10²³ kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28 ×10⁸ km तथा G = 6.67×10⁻¹¹ N m² kg²! 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s⁻¹की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की प्रुच्य स लौटने से पूर्व यह रॉकेट मंगल से कितनी दूरी तक जाएगा? 'मंगल का द्रव्यान = 6.4×10²³ kg; संगल की उप्र्रा 2 km s⁻¹की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की प्रिज्या = 3395 km तथा 	 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से लगभग 36,000 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा शून्य लीजिए।) पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10²⁴ kg; पृथ्वी की त्रिज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से घूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके विषुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ठ से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2 × 10³⁰ kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2×10³⁰ kg; मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10²³ kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28 ×10⁸ km तथा G = 6.67×10⁻¹¹ N m² kg²। 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s⁻¹ की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की पृथ्ठ पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट मंगल से कितनी दूरी तक जाएगा? मंगल का द्रव्यान = 6.4×10²³ kg; मंगल की 30% आरंभिक उर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की त्रिज्या = 3395 km तथा 	 8.22 जैसा कि आपने इस अध्याय में सीखा है कि कोई तुल्यकाली उपग्रह पृथ्वी के पृष्ठ से लगभग 36,000 km ऊंचाई पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा शून्य लीजिए।) पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10²⁴ kg; पृथ्वी की त्रिज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से घूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके विषुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ठ से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2 × 10³⁰ kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2×10³⁰ kg; मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10²³ kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28 ×10⁸ km तथा G = 6.67×10¹¹ N m² kg²! 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s⁻¹की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की पृष्ठ पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट मंगल से कात्रज्या व 3395 km तथा 	पर स्थित हैं। दोनों गोलों के केन्द्रों को मिलाने वाली रेखा के मध्य बिन्दु पर गुरुत्वीय बल तथा विभव क्या है? क्या
पर पृथ्वी को परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा जून्य लीजिए।) पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की त्रिज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से यूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके विषुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ठ से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2×10^{30} kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2×10^{30} kg; मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10^{23} kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28×10^8 km तथा $G = 6.67 \times 10^{11}$ N m ² kg ² । 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s ⁻¹ की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की त्रिज्या = 3395 km तथा	पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा जून्य लीजिए।) पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की त्रिज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से घूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके विषुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ठ से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2×10^{30} kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2×10^{30} kg; मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10^{23} kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28×10^8 km तथा $G = 6.67 \times 10^{-11}$ N m ² kg ² । 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s ⁻¹ की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की त्रिज्या = 3395 km तथा	पर पृथ्वी को परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा जून्य लीजिए।) पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10^{24} kg; पृथ्वी की त्रिज्या = 6400 km. 8.23 सूर्य के द्रव्यमान से 2.5 गुने द्रव्यमान का कोई तारा 12 km आमाप से निपात होकर 1.2 परिक्रमण प्रति सेकण्ड से यूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके विषुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ठ से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2×10^{30} kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2×10^{30} kg; मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10^{23} kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28×10^8 km तथा $G = 6.67 \times 10^{11}$ N m ² kg ² । 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s ⁻¹ की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की त्रिज्या = 3395 km तथा	अतिरिक्त अभ्यास
घूर्णांन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके विषुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ठ से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2 × 10 ³⁰ kg ⁻) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2×10 ³⁰ kg; मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10 ²³ kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28 ×10 ⁸ km तथा G = 6.67×10 ⁻¹¹ N m ² kg ⁻² । 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s ⁻¹ की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की पृष्ठ पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट मंगल से कितनी दूरी तक जाएगा? मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10 ²³ kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km तथा	घूर्णान कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके विषुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ठ से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2 × 10 ³⁰ kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2×10 ³⁰ kg; मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10 ²³ kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28 ×10 ⁸ km तथा G = 6.67×10 ⁻¹¹ N m ² kg ² । 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s ⁻¹ की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की प्रुप्ट पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट मंगल से कितनी दूरी तक जाएगा? मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10 ²³ kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km तथा	घूर्णांन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके विषुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ठ से चिपका रहेगा? (सूर्य का द्रव्यमान = 2 × 10 ³⁰ kg) 8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2×10 ³⁰ kg; मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10 ²³ kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28 ×10 ⁸ km तथा G = 6.67×10 ⁻¹¹ N m ² kg ² । 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s ⁻¹ की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की प्रुज्य स्वा स्वी त्रिज्या = 3395 km तथा	पर पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इस उपग्रह के निर्धारित स्थल पर पृथ्वी के गुरुत्व बल के कारण विभव क्या है? (अनन्त पर स्थितिज ऊर्जा शून्य लीजिए।) पृथ्वी का द्रव्यमान = 6.0×10²4 kg; पृथ्वी की त्रिज्या = 6400 km.
8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg ; सूर्य का द्रव्यमान = $2 \times 10^{30} \text{ kg}$; मंगल का द्रव्यमान = $6.4 \times 10^{23} \text{ kg}$; मंगल की त्रिज्या = 3395 km ; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = $2.28 \times 10^8 \text{ km}$ तथा $G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ N m}^2 \text{ kg}^2$ । 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s^{-1} की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की पृष्ठ पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट मंगल से कितनी दूरी तक जाएगा? मंगल का द्रव्यमान = $6.4 \times 10^{23} \text{ kg}$; मंगल की त्रिज्या = 3395 km	8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg ; सूर्य का द्रव्यमान = $2 \times 10^{30} \text{ kg}$; मंगल का द्रव्यमान = $6.4 \times 10^{23} \text{ kg}$; मंगल की त्रिज्या = 3395 km ; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = $2.28 \times 10^8 \text{ km}$ तथा $G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ Nm}^2 \text{ kg}^{-2}$ । 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s^{-1} की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की पृष्ठ पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट मंगल से कितनी दूरी तक जाएगा? मंगल का द्रव्यमान = $6.4 \times 10^{23} \text{ kg}$; मंगल की त्रिज्या = 3395 km	8.24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg ; सूर्य का द्रव्यमान = $2 \times 10^{30} \text{ kg}$; मंगल का द्रव्यमान = $6.4 \times 10^{23} \text{ kg}$; मंगल की त्रिज्या = 3395 km ; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = $2.28 \times 10^8 \text{ km}$ तथा $G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ N m}^2 \text{ kg}^2$ । 8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s^{-1} की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल की पृष्ठ पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट मंगल से कितनी दूरी तक जाएगा? मंगल का द्रव्यमान = $6.4 \times 10^{23} \text{ kg}$; मंगल की त्रिज्या = 3395 km	घूर्णन कर रहा है (इसी प्रकार के संहत तारे को न्यूट्रॉन तारा कहते है। कुछ प्रेक्षित तारकीय पिण्ड, जिन्हें पल्सार कहते हैं, इसी श्रेणी में आते हैं।)। इसके विषुवत् वृत्त पर रखा कोई पिण्ड, गुरुत्व बल के कारण, क्या इसके पृष्ठ से चिपका
8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s ⁻¹ की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल के पृष्ठ पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट मंगल से कितनी दूरी तक जाएगा? मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10 ²³ kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km तथा	8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s ⁻¹ की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल के पृष्ठ पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट मंगल से कितनी दूरी तक जाएगा? मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10 ²³ kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km तथा	8.25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s ⁻¹ की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल के पृष्ठ पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट मंगल से कितनी दूरी तक जाएगा? मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10 ²³ kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km तथा	24 कोई अन्तरिक्षयान मंगल पर ठहरा हुआ है। इस अन्तरिक्षयान पर कितनी ऊर्जा खर्च की जाए कि इसे सौरमण्डल से बाहर धकेला जा सके। अन्तरिक्षयान का द्रव्यमान = 1000 kg; सूर्य का द्रव्यमान = 2×10 ³⁰ kg; मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10 ²³ kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km; मंगल की कक्षा की त्रिज्या = 2.28 ×10 ⁸ km तथा
	$G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ N m}^2 \text{ kg}^{-2}$	$G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ N m}^2 \text{ kg}^{-2}$	25 किसी राकेट को मंगल के पृष्ठ से 2 km s ⁻¹ की चाल से ऊर्ध्वाधर ऊपर दागा जाता है। यदि मंगल के वातावरणीय प्रतिरोध के कारण इसकी 20% आरंभिक ऊर्जा नष्ट हो जाती है, तो मंगल के पृष्ठ पर वापस लौटने से पूर्व यह रॉकेट मंगल से कितनी दूरी तक जाएगा? मंगल का द्रव्यमान = 6.4×10 ²³ kg; मंगल की त्रिज्या = 3395 km तथा