

भौतिकी

(भाग – 1)

कक्षा-11



2018-19

(राष्ट्रीय शैक्षिक अनुसंधान और प्रशिक्षण परिषद् द्वारा विकसित)
राज्य शैक्षिक अनुसंधान और प्रशिक्षण परिषद् छत्तीसगढ़ द्वारा स्वीकृत
STATE COUNCIL OF EDUCATIONAL RESEARCH AND TRAINING CHHATTISGARH

मूल्य – ₹ 130.00

छत्तीसगढ़ शासन, स्कूल शिक्षा विभाग द्वारा स्वीकृत

राष्ट्रीय शैक्षिक अनुसंधान और प्रशिक्षण परिषद्, नई दिल्ली के
सौजन्य से छत्तीसगढ़ राज्य के निमित्त

© राष्ट्रीय शैक्षिक अनुसंधान और प्रशिक्षण परिषद्, नई दिल्ली

संस्करण – 2018

आवरण पृष्ठ सज्जा
रेखराज चौरागड़े

प्रकाशक
राज्य शैक्षिक अनुसंधान और प्रशिक्षण परिषद् छत्तीसगढ़

मुद्रक
छत्तीसगढ़ पाठ्यपुस्तक निगम, रायपुर

मुद्रणालय

.....

मुद्रित पुस्तकों की संख्या –

(आवरण पृष्ठ 220 जी.एस.एम. एवं आंतरिक पृष्ठ 80 जी.एस.एम. कागज पर मुद्रित)

प्राक्कथन

राष्ट्रीय शिक्षा नीति में यह स्पष्ट रूप से उल्लेखित है, अवसर की असमानता को कम करना। शिक्षा को राष्ट्रीय आवश्यकताओं के अनुरूप बनाना। मौजूदा आधारभूत सुविधाओं का बेहतर उपयोग करना। शिक्षा का स्तर सुधारना तथा शिक्षा में विज्ञान एवं प्रौद्योगिकी को महत्व देना। इन्हीं आधारभूत तत्वों को ध्यान में रखते हुए शिक्षाविदों ने हर क्षेत्र में जनहित के लिए शिक्षा हेतु पाठ्यक्रम तैयार करने की कोशिश की है जिसे हर प्रांत (राज्य) में लागू करके ही हम अपने देश में अपनी भावी पीढ़ी के लिए और उनके लाभ के लिए एक ही प्रकार की शिक्षा प्रदान कर सकते हैं और उनको एक ही प्रकार की शिक्षा देकर उनका आपस में मुकाबला करवा के उनसे अपने देश, अपने राज्य के प्रति एक सकारात्मक सोच उत्पन्न कर शिक्षा का स्वप्न साकार कर सकते हैं। इन्हीं बातों को ध्यान में रखते हुए एन.सी.ई.आर.टी. की पाठ्यपुस्तकों को छत्तीसगढ़ शासन, स्कूल शिक्षा विभाग के निर्णयानुसार अप्रैल 2017 से राज्य की उच्चतर माध्यमिक कक्षा ग्यारहवीं हेतु लागू किया गया है।

विविधता में एकता इस देश की परम्परा रही है। इस परम्परा को कायम रखते हुए शिक्षा के स्तर को उठाने के लिए तथा अन्य देशों के साथ विकास के आयाम पूरे करने के लिए छत्तीसगढ़ राज्य में अध्ययनरत उच्चतर माध्यमिक शिक्षा के गुणवत्तापूर्ण विकास के लिए प्रारंभिक शिक्षा एवं साक्षरता विभाग, मानव संसाधन विकास मंत्रालय तथा भारत सरकार द्वारा समय-समय पर राज्यों को एक ही राष्ट्रीय स्तर पर पाठ्यक्रम स्वीकृत करने व एन.सी.ई.आर.टी. की पुस्तकों को प्रदेश में लागू करने के लिए कहा जाता रहा है। उल्लेखनीय है कि 2017 से राष्ट्रीय स्तर पर मेडिकल प्रवेश परीक्षा का होना इसी बात का परिचायक है। भविष्य में तकनीकी परीक्षाओं के लिए भी ऐसा सोचा जा सकता है। पुनश्च कक्षा 12 वीं के बाद होने वाली अधिकतर प्रतियोगी परीक्षाओं का आयोजन सी.बी.एस.ई. द्वारा किया जाता है तथा सी.बी.एस.ई. द्वारा ली जाने वाली परीक्षाओं में एन.सी.ई.आर.टी. की किताबों से ही प्रश्न पूछे जाते हैं। अतः राष्ट्रीय स्तर पर ली जाने वाली परीक्षाओं के लिए पढ़ाई हेतु भी एक जैसी सामग्री का होना आवश्यक है।

इस नए पाठ्यक्रम के आलोक में एन.सी.ई.आर.टी., नई दिल्ली द्वारा विकसित कला, विज्ञान एवं वाणिज्य विषयक पाठ्यपुस्तकें, जिसे छत्तीसगढ़ पाठ्यपुस्तक निगम द्वारा नवीन आवरण पृष्ठ की डिजाइनिंग कर मुद्रित किया गया है, को छत्तीसगढ़ राज्य में पाठ्यपुस्तक के रूप में स्वीकार किया गया है। कक्षा ग्यारहवीं में अध्ययनरत छात्रों के लिए स्वीकृत एन.सी.ई.आर.टी. की ये पुस्तकें छत्तीसगढ़ राज्य की वर्तमान एवं भावी पीढ़ी के लिए ज्ञानोपयोगी सिद्ध होंगी। एन.सी.ई.आर.टी. के निदेशक तथा प्रकाशन विभाग के प्रति हम आभारी हैं जिन्होंने छत्तीसगढ़ राज्य के लिए एन.सी.ई.आर.टी., नई दिल्ली द्वारा सृजित पाठ्यपुस्तकों के लिए त्वरित स्वीकृति व बहुमूल्य मार्ग निर्देशन देकर पुस्तक की गुणवत्ता विकास व सुधार हेतु आवश्यक सुझाव एवं सहयोग प्रदान किया है।

हमें आशा ही नहीं, पूर्ण विश्वास है कि यह पुस्तक, ज्ञानवर्धक, ज्ञानोपयोगी एवं उपलब्धि स्तर की वृद्धि में सहायक सिद्ध होगी, यद्यपि संवर्धन एवं परिष्करण की सम्भावनाएँ सदैव भविष्य के लिए संचित रहती हैं, फिर भी प्रकाशन एवं मुद्रण में निरन्तर अभिवृद्धि करने के प्रति निष्ठा एवं समर्पण के साथ राज्य शैक्षिक अनुसंधान और प्रशिक्षण परिषद्, छत्तीसगढ़ के छात्रों, अभिभावकों, शिक्षकों एवं शिक्षाविदों की टिप्पणियों तथा बेशकीमती सुझावों का सदैव स्वागत करेगा जिससे छत्तीसगढ़ राज्य को देश के शिक्षा जगत में उच्चतम लब्धप्रतिष्ठित होने में हमारा लघु प्रयास सहायक सिद्ध हो सके। समस्त छात्र-छात्राओं की उज्ज्वल भविष्य की शुभकामनाओं के साथ...

संचालक

राज्य शैक्षिक अनुसंधान और प्रशिक्षण परिषद्
छत्तीसगढ़, रायपुर

भारत का संविधान उद्देशिका

हम, भारत के लोग, भारत को एक ¹[संपूर्ण प्रभुत्व-संपन्न समाजवादी पंथनिरपेक्ष लोकतंत्रात्मक गणराज्य] बनाने के लिए, तथा उसके समस्त नागरिकों को :

सामाजिक, आर्थिक और राजनैतिक न्याय,
विचार, अभिव्यक्ति, विश्वास, धर्म
और उपासना की स्वतंत्रता,
प्रतिष्ठा और अवसर की समता

प्राप्त कराने के लिए,
तथा उन सब में

व्यक्ति की गरिमा और ²[राष्ट्र की एकता
और अखंडता] सुनिश्चित करने वाली बंधुता
बढ़ाने के लिए

दृढ़संकल्प होकर अपनी इस संविधान सभा में आज तारीख
26 नवंबर, 1949 ई. को एतद्वारा इस संविधान को
अंगीकृत, अधिनियमित और आत्मार्पित करते हैं।

1. संविधान (बयालीसवां संशोधन) अधिनियम, 1976 की धारा 2 द्वारा (3.1.1977 से) "प्रभुत्व-संपन्न लोकतंत्रात्मक गणराज्य" के स्थान पर प्रतिस्थापित।
2. संविधान (बयालीसवां संशोधन) अधिनियम, 1976 की धारा 2 द्वारा (3.1.1977 से) "राष्ट्र की एकता" के स्थान पर प्रतिस्थापित।

पाठ्यपुस्तक निर्माण समिति

अध्यक्ष, विज्ञान और गणित पाठ्यपुस्तकों की सलाहकार समिति

जे.वी. नालीकर, इमेरिटस प्रोफेसर, अंतर-विश्वविद्यालय केंद्र : खगोलविज्ञान और खगोलभौतिकी, पुणे

मुख्य सलाहकार

ए.डब्ल्यू. जोशी, प्रोफेसर, हानरेरी विजिटिंग साइंटिस्ट, एनसीआरए, पुणे

(भूतपूर्व प्रोफेसर, भौतिकी विभाग, पुणे विश्वविद्यालय)

सदस्य

अनुराधा माथुर, पी.जी.टी., मॉडर्न स्कूल, बसंत विहार, नयी दिल्ली

आर.जोशी. प्रवक्ता (एस.जी.), डी.ई.एस.एम., एन.सी.ई.आर.टी., नयी दिल्ली

एच.सी. प्रधान, प्रोफेसर, होमी भाभा विज्ञान शिक्षा केन्द्र, टाटा इंस्टीट्यूट ऑफ फंडामेंटल रिसर्च, मुंबई

एन. पंचपकेशन, अवकाश प्राप्त प्रोफेसर, भौतिकी एवं खगोलभौतिकी विभाग, दिल्ली विश्वविद्यालय, दिल्ली

एस. राय चौधरी, प्रोफेसर, भौतिकी एवं खगोलभौतिकी विभाग, दिल्ली विश्वविद्यालय, दिल्ली

एस.के. दास, रीडर, डी.ई.एस.एम., एन.सी.ई.आर.टी., नयी दिल्ली

एस.एन. प्रभाकर, पी.जी.टी., डी.एम.स्कूल, क्षेत्रीय शिक्षा संस्थान, एन.सी.ई.आर.टी., मैसूर

गगन गुप्त, रीडर, डी.ई.एस.एम., एन.सी.ई.आर.टी., नयी दिल्ली

चित्रा गोयल, पी.जी.टी., राजकीय प्रतिभा विकास विद्यालय, त्यागराज नगर, लोदी रोड, नयी दिल्ली

टी.जे. सिंह, प्रोफेसर, भौतिकी विभाग, मणिपुर विश्वविद्यालय, इम्फाल

पी.के. श्रीवास्तव, अवकाश प्राप्त प्रोफेसर, निदेशक, सीएसईसी, दिल्ली विश्वविद्यालय, दिल्ली

पी.के. मोहंती, पी.जी.टी., सैनिक स्कूल, भुवनेश्वर

पी.सी. अग्रवाल, रीडर, क्षेत्रीय शिक्षा संस्थान, एन.सी.ई.आर.टी., भुवनेश्वर

वी.पी. श्रीवास्तव, रीडर, डी.ई.एस.एम., एन.सी.ई.आर.टी., नयी दिल्ली

शेर सिंह, पी.जी.टी., नवयुग स्कूल, लोदी रोड, नयी दिल्ली

सदस्य-समन्वयक (अंग्रेजी संस्करण)

वी.के. शर्मा, प्रोफेसर, डी.ई.एस.एम., एन.सी.ई.आर.टी., नयी दिल्ली

हिंदी अनुवादक

आर.एस. दास, अवकाश प्राप्त उपप्रधानाचार्य, बलवंत राय मेहता विद्याभवन सीनियर सेकंडरी स्कूल, नयी दिल्ली

ओ.पी. खंडेलवाल, अवकाश प्राप्त रीडर, द्रोणाचार्य राजकीय महाविद्यालय, गुडगाँव, हरियाणा

जे.पी. अग्रवाल, अवकाश प्राप्त प्राचार्य, शिक्षा निदेशालय, राष्ट्रीय राजधानी क्षेत्र, दिल्ली

विनोद प्रकाश, अवकाश प्राप्त प्रोफेसर, भौतिकी विभाग, इलाहाबाद विश्वविद्यालय, इलाहाबाद, उ.प्र.

सदस्य-समन्वयक

वी.पी. श्रीवास्तव, रीडर, डी.ई.एस.एम., एन.सी.ई.आर.टी., नयी दिल्ली

आभार

पुस्तक के अंतिम स्वरूप के लिए आयोजित कार्यशाला में भाग लेने वाले निम्नलिखित प्रतिभागियों की बहुमूल्य टिप्पणियों के बारे में परिषद् आभार व्यक्त करती है: वी.बी. त्रिपाठी, अवकाश प्राप्त प्रोफ़ेसर, भौतिकी विभाग, आई.आई.टी., नयी दिल्ली; एम.एन. बापट, रीडर, क्षेत्रीय शिक्षा संस्थान, एन.सी.ई.आर.टी., मैसूर; डी. प्रसाद, वरिष्ठ वैज्ञानिक अधिकारी (अवकाश प्राप्त), विज्ञान एवं प्रौद्योगिकी विभाग, नयी दिल्ली; जे.सी. शर्मा, शिक्षा अधिकारी, शिक्षा निदेशालय, राष्ट्रीय राजधानी क्षेत्र, दिल्ली।

शैक्षिक व प्रशासनिक सहयोग के लिए परिषद् एम. चन्द्रा, प्रोफ़ेसर तथा विभागाध्यक्ष, डी.ई.एस.एम., एन.सी.ई.आर.टी., नयी दिल्ली की आभारी है।

परिषद् गीता, इन्द्र कुमार, डी.टी.पी. ऑपरेटर; रेशमा नेगी, सतीश झा, कॉपी एडिटर; अनुराधा, रणधीर ठाकुर, प्रूफ रीडर; दीपक कपूर, कंप्यूटर स्टेशन प्रभारी, डी.ई.एस.एम., एन.सी.ई.आर.टी. और प्रकाशन विभाग के सहयोग हेतु हार्दिक आभार ज्ञापित करती है।

आमुख

एक दशक से भी अधिक समय पूर्व, राष्ट्रीय शैक्षिक अनुसंधान और प्रशिक्षण परिषद् ने प्रो. टी.वी. रामकृष्णन, एफ.आर.एस., की अध्यक्षता में लेखकों के एक दल की सहायता से कक्षा 11 तथा 12 के लिए लिखी गई पाठ्यपुस्तकें प्रकाशित की थीं। इन पुस्तकों को विद्यार्थियों तथा शिक्षकों ने समान रूप से भलीभांति अपनाया। वास्तव में ये पुस्तकें मील का पत्थर तथा विचारधारा निर्धारित करने वाली सिद्ध हुईं। तथापि, पाठ्यपुस्तकों और विशेषकर विज्ञान की पुस्तकों का विकास परिवर्तनशील बोध, आवश्यकता, पुनर्निवेशन तथा विद्यार्थियों, शिक्षाविदों तथा समाज के अनुभवों की दृष्टि से एक गत्यात्मक प्रक्रिया है। विद्यालयी शिक्षा के लिए राष्ट्रीय पाठ्यचर्या की रूपरेखा-2000 पर आधारित संशोधित पाठ्यक्रमों के अनुरूप भौतिकी की पाठ्यपुस्तकों का एक दूसरा संस्करण प्रोफेसर सुरेश चन्द्र के निर्देशन में प्रकाशित किया गया जो अब तक लागू था। हाल में राष्ट्रीय शैक्षिक अनुसंधान और प्रशिक्षण परिषद् ने राष्ट्रीय पाठ्यचर्या की रूपरेखा 2005 (एन.सी.एफ. 2005) प्रकाशित की तथा विद्यालयी स्तर पर पाठ्यचर्या नवीकरण प्रक्रिया के दौरान पाठ्यक्रम में तदनुसार संशोधन किया गया। उच्चतर माध्यमिक स्तर के लिए पाठ्यक्रम (एन.सी.ई.आर.टी., 2005) विकसित किया गया है। कक्षा 11 की पाठ्यपुस्तक में 15 अध्याय दो भागों में हैं। भाग 1 में प्रथम आठ अध्याय हैं जबकि भाग 2 में अगले सात अध्याय हैं। प्रस्तुत पुस्तक वर्तमान पाठ्यपुस्तक निर्माण समिति के नवीन प्रयास का परिणाम है और साथ ही यह आशा है कि विद्यार्थी भौतिकी के सुंदरता एवं तर्क का महत्त्व समझेंगे। उच्चतर माध्यमिक स्तर के आगे विद्यार्थी भौतिकी का अध्ययन जारी रख सकते हैं या नहीं भी परन्तु हम मानते हैं कि वे चाहे किसी भी दूसरे विषय का अध्ययन करें, उसमें वे भौतिकी की सोच-विचार प्रक्रिया को उपयोगी पाएँगे। यह विषय, कुछ भी हों, जैसे – अर्थव्यवस्था, प्रशासन, सामाजिक विज्ञान, पर्यावरण, अभियांत्रिकी, प्रौद्योगिकी, जीवविज्ञान या चिकित्साशास्त्र। उन विद्यार्थियों के लिए, जो भौतिकी का अध्ययन इस स्तर के आगे जारी रखेंगे, इस पुस्तक में विकसित विषय निश्चय ही एक सुदृढ़ आधार प्रदान करेगा।

विज्ञान और प्रौद्योगिकी की लगभग सभी शाखाओं के ज्ञान का आधारभूत भौतिकी है। यह उल्लेख करना रोचक है कि भौतिकी की धारणाओं एवं विचारों का उपयोग ज्ञान की दूसरी भाषाओं; जैसे – अर्थशास्त्र, वाणिज्य और व्यवहार विज्ञान में भी बढ़ता जा रहा है। हम इस तथ्य से अनभिज्ञ हैं कि भौतिकी के कुछ सरल आधारिक सिद्धांत प्रायः प्रत्यात्मक रूप में जटिल होते हैं। इस पुस्तक में हमने ‘प्रत्यात्मक सामंजस्य’ लाने का प्रयास किया है। शैक्षणिक तथा विषय की परिशुद्धता को बनाए रखकर सरल एवं सुबोध भाषा का प्रयोग करना हमारे प्रयास का केंद्र बिंदु है। भौतिकी विषय की प्रकृति ही ऐसी है जिसके लिए कुछ न्यूनतम गणित का उपयोग करना आवश्यक हो जाता है। जहाँ तक संभव हो सका है हमने गणितीय सूत्रों को तार्किक ढंग से विकसित करने का प्रयास किया है।

भौतिकी के विद्यार्थियों एवं अध्यापकों को पूर्ण रूप से समझना चाहिए कि भौतिकी विषय को याद करने की बजाय बोधगम्य बनाने की आवश्यकता होती है। जब हम माध्यमिक से उच्चतर माध्यमिक या आगे की स्तर को जाते हैं तो भौतिकी में मुख्य रूप से चार अवयव होते हैं : (i) गणित का पर्याप्त सुदृढ़ आधार, (ii) तकनीकी शब्द एवं पद जिनके अंग्रेजी भाषा में सामान्य अर्थ एकदम भिन्न हो सकते हैं, (iii) नयी जटिल अवधारणाएँ, तथा (iv) प्रायोगिक आधार। भौतिकी में गणित की आवश्यकता है क्योंकि हम अपने चारों ओर के परिवेश का यथार्थ चित्रण विकसित तथा अपने प्रेक्षणों को मेय राशियों के पदों में व्यक्त करना चाहते हैं। भौतिकी कणों के नए गुणों की खोज करती है तथा प्रत्येक कण के लिए एक नाम देना चाहती है। शब्द

आमतौर से अंग्रेजी, लैटिन, या ग्रीक भाषा से लेते हैं परन्तु भौतिकी इन शब्दों को एकदम नया अर्थ देती है। इसको समझने के लिए आप ऊर्जा, बल, शक्ति, आवेश, स्पिन या इस तरह के अन्य शब्दों के मान किसी मानक अंग्रेजी शब्दावली में देख सकते हैं तथा इनके अर्थों को भौतिकी में प्रयुक्त इन शब्दों के अर्थों से तुलना कर सकते हैं। भौतिकी कणों के व्यवहार को समझने के लिए जटिल एवं अनूठी अवधारणाओं को विकसित करती है। अन्ततः यह याद रखना होगा कि भौतिकी प्रेक्षकों और प्रयोगों पर आधारित है – इनके अभाव में किसी सिद्धांत को भौतिकी के क्षेत्र में मान्यता नहीं मिलती है।

इस पुस्तक में कुछ विशिष्टताएँ हैं। हमें पूर्ण आशा एवं विश्वास है कि ये विद्यार्थियों के लिए पुस्तक की उपयोगिता में वृद्धि करेंगी। अध्याय की विषय-वस्तु पर तेजी से सरसरी दृष्टि डालने के लिए प्रत्येक अध्याय के अंत में **सारांश** दिया गया है। इसके पश्चात् **विचारणीय विषय** दिए गए हैं जो विद्यार्थियों के मस्तिष्क में उत्पन्न होने वाली संभावित भ्रांतियों, अध्याय में दिए कुछ प्रकथनों/सिद्धांतों में छिपी उलझनों तथा अध्याय से उपलब्ध ज्ञान के उपयोग के लिए आवश्यक 'चेतावनियों' की ओर इंगित करते हैं। ये कुछ विचार उत्तेजक प्रश्न भी उठाते हैं जिनसे विद्यार्थी भौतिकी के परे जीवन पर विचार कर सके। इन 'बिंदुओं' पर सोचना तथा अपने मस्तिष्क का अनुप्रयोग करना विद्यार्थियों को रोचक लगेगा। इसके अतिरिक्त संकल्पनाओं के स्पष्टीकरण तथा/अथवा दैनिक जीवन की परिस्थितियों में इन संकल्पनाओं के अनुप्रयोगों की व्याख्या के लिए बड़ी संख्या में पाठ्य सामग्री में 'हल सहित अभ्यासों' का समावेश किया गया है। यदा-कदा भौतिकी विषय के क्रमिक विकास के प्रति जिज्ञासा को शांत करने के लिए ऐतिहासिक परिप्रेक्ष्यों को भी सम्मिलित किया गया है। बहुत से अध्यायों में या तो इसी उद्देश्य के लिए अथवा उन विषयवस्तुओं जिनमें विद्यार्थियों को अतिरिक्त ध्यान देने की आवश्यकता होती है, उनकी कुछ विशेष विशिष्टताओं की ओर आकर्षित करने के उद्देश्य से विषयवस्तु को 'बॉक्स' में दिया गया है। पुस्तक के अंत में पुस्तक में प्रयुक्त मुख्य शब्दों की सूची दी गई है।

भौतिकी की विशेष प्रकृति, धारणाओं की समझ के अलावा कुछ परिपाटियों का ज्ञान, आधारभूत गणितीय साधन, महत्वपूर्ण भौतिक स्थिरांकों के आंकिक मान, सूक्ष्म स्तर से गैलेक्सीन स्तर के परिसर तक उपयोगी मात्राओं की प्रणाली की अपेक्षा करती है। विद्यार्थियों की सहायता के लिए हमने पुस्तक के अंत में परिशिष्ट A1 से A9 के रूप में आवश्यक साधन एवं डाटाबेस दिए हैं। अतिरिक्त जानकारी या किसी अध्याय विशेष में वर्णित विषय के उपयोग के लिए कुछ अध्यायों के अंत में भी कुछ परिशिष्ट दिए गए हैं।

सुस्पष्ट चित्र प्रदान करने की ओर विशेष ध्यान दिया गया है। चित्रों की स्पष्टता में वृद्धि के लिए उन्हें 'दो रंगों' में रेखांकित किया गया है। प्रत्येक अध्याय के अंत में पर्याप्त संख्या में अभ्यास दिए गए हैं। इनमें से कुछ जीवन की वास्तविक परिस्थितियों से संबंधित हैं। विद्यार्थियों से अनुरोध है कि वे इन्हें हल करें और ऐसा करते समय वे इन अभ्यासों को अत्यधिक शिक्षाप्रद पाएंगे। कुछ अतिरिक्त अभ्यास भी दिए गए हैं जो अधिक कठिन हैं। कुछ अभ्यासों को हल करने के लिए संकेत एवं उत्तर दिए गए हैं। संपूर्ण पुस्तक में SI मात्राओं का उपयोग किया गया है। निर्धारित पाठ्यक्रम/पाठ्यचर्या के भाग के रूप में और साथ ही भौतिकी के लक्ष्य में सहायक के रूप में अध्याय 2 में "मात्रक और मापन" का विस्तृत विवरण दिया गया है। इस अध्याय में दिया गया एक 'बॉक्स' एक लंबी वक्रांश लाइन जैसी सरल वस्तु के मापन से कठिनाइयों को उजागर करता है। SI मूल मात्राओं एवं अन्य संबंधित मात्राओं की सारणी इस अध्याय में वर्तमान मान्य परिभाषाओं को मन में बैठाने तथा आज मापन में उपलब्ध शुद्धता की उच्चकोटि को स्पष्ट करने के लिए दी गई है। यहाँ दी गई संख्याओं को न तो कंठस्थ करने की आवश्यकता है और न इन्हें परीक्षा में पूछना चाहिए।

विद्यार्थियों, अध्यापकों तथा आम जनता में यह धारणा है कि माध्यमिक और उच्चतर माध्यमिक स्तर में तीक्ष्ण चढ़ाव है। परन्तु तनिक सोच दर्शाती है कि शिक्षा की वर्तमान व्यवस्था में ऐसा होगा ही। माध्यमिक स्तर तक की शिक्षा सामान्य शिक्षा है जहाँ विद्यार्थी को कई विषयों, विज्ञान, सामाजिक विज्ञान, गणित, भाषा का अध्ययन प्राथमिक स्तर का करना होता है। उच्चतर माध्यमिक या आगे की शिक्षा में, उद्यम के किसी

चुने क्षेत्र में व्यावसायिक दक्षता ग्रहण करना होता है। इसकी तुलना आप निम्न स्थिति से कर सकते हैं। बच्चे अपने घरों के अंदर या बाहर या गलियों में क्रिकेट या बैडमिंटन खेलते हैं। परन्तु उनमें से कुछ स्कूल टीम, फिर जिले की टीम, फिर राज्य टीम और राष्ट्रीय टीम तक पहुँचना चाहते हैं। प्रत्येक स्तर पर तीक्ष्ण चढ़ाव होगा ही। अधिक परिश्रम जरूरी होता है यदि विद्यार्थी विज्ञान, साहित्य, भाषा, संगीत, कला, वाणिज्य, अर्थप्रबन्ध, वास्तुकला के क्षेत्र में शिक्षा ग्रहण करना चाहते हैं या वे खिलाड़ी या फैशन डिज़ाइनर बनना चाहते हैं।

इस पुस्तक को पूर्ण कर पाना बहुत से व्यक्तियों की सहज स्वाभाविक एवं सतत् सहायता के कारण ही संभव हो सका है। पाठ्यपुस्तक निर्माण समिति डा. आर.एच. रेबेगकर का अध्याय 4 में उनके बॉक्स विषय तथा डॉ. एफ.आई. सुर्वे का अध्याय 15 में उनके बॉक्स विषय के उपयोग की अनुमति के लिए आभारी है। विज्ञान शिक्षा में सुधार के लिए राष्ट्रीय प्रयासों के एक भाग के रूप में इस पाठ्यपुस्तक के निर्माण का कार्य सौंपने के लिए हम राष्ट्रीय शैक्षिक अनुसंधान और प्रशिक्षण परिषद् के निदेशक के प्रति अपना आभार प्रकट करते हैं। परिषद् के विज्ञान एवं गणित शिक्षा विभाग के अध्यक्ष तथा संकाय के अन्य सदस्य इस उद्यम में सदैव ही हर संभव ढंग से हमारी सहायता के लिए तत्पर रहे, हम उनके भी अत्यंत आभारी हैं।

पुरानी पाठ्यपुस्तक को शिक्षकों, विद्यार्थियों तथा विशेषज्ञों का श्रेष्ठ विद्वतापूर्ण निवेश प्राप्त हुआ जिन्होंने पिछले कुछ वर्षों में परिमार्जन के लिए सुझाव दिए। हम उन सभी के कृतज्ञ हैं जिन्होंने एन.सी.ई.आर.टी. को अपने सुझाव भेजे। हम प्रथम पाण्डुलिपि पर चर्चा तथा परिमार्जन के लिए आयोजित समीक्षा कार्यगोष्ठी तथा सम्पादन कार्यगोष्ठी के सदस्यों के भी आभारी हैं। हम अध्यक्ष तथा उनके लेखन मंडल को उनके द्वारा 1988 में लिखी गई पाठ्यसामग्री के लिए धन्यवाद देते हैं जिसने 2002 संस्करण तथा जिसने हमें इस पाठ्यपुस्तक को विकसित करने का आधार तथा संदर्भ प्रदान किया। यदा-कदा पुरानी पुस्तकों के कुछ बड़े भागों को, विशेषकर जिन्हें विद्यार्थियों/शिक्षकों ने सराहा है, विद्यार्थियों की भावी पीढ़ी के हित को ध्यान में रखकर, प्रस्तुत पुस्तक में अपनाया/रूपांतरित किया है।

हम अपने सम्मानित प्रयोक्ताओं, विशेषकर विद्यार्थियों तथा शिक्षकों से प्राप्त समीक्षा एवं सुझावों का आदर करते हैं। हम अपने युवा पाठकों की भौतिकी के रोमांचकारी कार्यक्षेत्र की ओर अग्रसर होने की कामना करते हैं।

ए. डब्ल्यू. जोशी

मुख्य सलाहकार

पाठ्यपुस्तक निर्माण समिति

अध्यापकों के लिए संदेश

पाठ्यचर्या को शिक्षार्थी-केंद्रित बनाने के लिए अति आवश्यक है कि विद्यार्थी अधिगम प्रक्रिया में सक्रिय रूप से भाग लें। प्रति सप्ताह या प्रति छः कक्षाओं पर एक बार इस तरह के सेमिनार और विचारों का आदान-प्रदान आयोजित होना चाहिए। भागीदारों के बीच परिचर्चा के लिए, इस पुस्तक में कुछ विशेष विषयों के संदर्भ में, कुछ सुझाव नीचे दिए गये हैं।

विद्यार्थियों को पाँच या छः के समूह में व्यवस्थित कीजिए। यदि आवश्यक हो, तो शिक्षण वर्ष में इन समूहों के सदस्यों में क्रमावर्तन करें। परिचर्चा के विषय को बोर्ड पर या कागज पर लिखें। विद्यार्थियों को निर्देश दीजिए कि वे प्रश्नों के उत्तर या अपनी प्रतिक्रिया, जो भी अभीष्ट है, दिए हुए कागज पर लिखें। तत्पश्चात अपने समूह में चर्चा करें तथा इन पृष्ठों पर संशोधन या टिप्पणी जोड़ें। फिर इन सबकी उसी कक्षा में या किसी और कक्षा में परिचर्चा करें। विद्यार्थियों के उत्तर पृष्ठों का मूल्यांकन भी किया जा सकता है। प्रस्तुत पुस्तक से हम तीन सम्भावित विषयों को प्रस्तावित करते हैं। वास्तव में, प्रथम दो विषय, बहुत ही सामान्य हैं तथा पिछले चार या अधिक शताब्दियों के दौरान विज्ञान के विकास से सम्बन्धित हैं। प्रत्येक सेमिनार के लिए विद्यार्थी तथा अध्यापक, इस तरह के अन्य विषय को सुझा सकते हैं।

1. विचार जिसने सभ्यता को बदल दिया

मान लीजिए मानव जाति धीरे-धीरे विलुप्त हो रही है और आने वाली पीढ़ी या परकीय आगंतुक के लिए कोई संदेश छोड़ना है। प्रसिद्ध भौतिक विज्ञानी आर.पी. फाइनमैन आने वाली पीढ़ी के लिए निम्न संदेश छोड़ना चाहते थे :

“पदार्थ अणुओं से बना है”

एक महिला छात्रा तथा साहित्य की अध्यापिका निम्न संदेश छोड़ना चाहती थी :

“जल विद्यमान है, अतः मानव जाति का अस्तित्व रहेगा”

किसी अन्य व्यक्ति ने सोचा :

“गति के लिए पहिए का विचार”

आने वाली पीढ़ी के लिए आप में से प्रत्येक जो संदेश छोड़ना चाहेंगे उसे लिखें। तब अपने समूह में इस पर चर्चा करें, और इसमें परिवर्तन करें या इसमें और विचार जोड़ें, यदि आप अपना विचार बदलना चाहते हैं। इसे अपने अध्यापक को दें तथा इससे संबंधित परिचर्चा में भाग लें।

2. न्यूनीकरण

गैस का अणुगति सिद्धान्त ‘बड़े को छोटे से’ या ‘मैक्रो को माइक्रो’ से संबंधित करता है। एक निकाय के रूप में गैस इसके अवयवों, अणुओं से संबंधित है। किसी निकाय को उसके अवयवों के गुणों से संबंधित करके वर्णित करना न्यूनीकरण कहलाता है। यह विधि व्यष्टि के साधारण एवं भविष्यवाची व्यवहार के आधार पर समूह के व्यवहार को स्पष्ट करती है। इस उपगमन में सूक्ष्मदर्शी गुणों एवं स्थूल प्रेक्षणों में एक परस्पर निर्भरता होती है। क्या यह विधि उपयोगी है? इस प्रकार के उपगमन की भौतिकी और रसायन विज्ञान के अतिरिक्त अन्य विषयों में अपनी सीमाएँ होती हैं – सम्भव है इन विषयों में भी सीमाएँ हों। किसी कैनवस पर बने चित्र को इसमें प्रयुक्त रसायनों के गुणों के समूह से संबंधित कर विवेचना नहीं की जा सकती है। वास्तविकता अवयवों के योग से कहीं परे है।

प्रश्न : क्या आप अन्य क्षेत्र बता सकते हैं जहाँ इस प्रकार के उपगमन को उपयोग में लाया जाता है?

किसी निकाय का संक्षेप में वर्णन कीजिए जिसका उसके अवयवों के पदों में पूर्ण रूप से विवेचना किया जा सके। एक अन्य निकाय का भी वर्णन कीजिए जिसमें ऐसा सम्भव नहीं है। अपने समूह के अन्य सदस्यों से इस पर विचार-विमर्श करें और अपने विचार लिखें। इसे अपने अध्यापक को दें तथा इस पर आयोजित परिचर्चा में भाग लें।

3. ऊष्मा का आण्विक उपगमन

आपके विचार से निम्न अवस्थाओं में क्या होगा, बताएँ।

कोई आवेष्टन एक सरंध्र दीवार से दो भागों में पृथक् है। एक भाग नाइट्रोजन गैस (N_2) तथा दूसरा कार्बन डाइऑक्साइड (CO_2) से भरा है। गैसों एक भाग से दूसरे भाग में विसरित होती हैं।

प्रश्न 1 : दोनों गैसों एकसमान मात्रा में विसरित होंगी? यदि नहीं, तो कौन सी गैस अधिक विसरित होगी? कारण सहित बताइए।

प्रश्न 2 : क्या दाब एवं ताप अपरिवर्तित रहेंगे? यदि नहीं तो दोनों में क्या परिवर्तन होगा? कारण सहित बताइए।

अपने उत्तर लिखिए। समूह के अन्य सदस्यों के साथ विचार-विमर्श करें तथा उत्तर को परिष्कृत करें या टिप्पणी जोड़ें। उत्तर अध्यापक को दें तथा परिचर्चा में भाग लें।

विद्यार्थी तथा अध्यापक पाएँगे कि इस तरह के परिचर्चा तथा विचार-विमर्श, न केवल भौतिकी में, बल्कि विज्ञान तथा सामाजिक विज्ञान की समझ में हमें अत्यधिक सहायक होते हैं। इससे विद्यार्थियों की सोच में परिपक्वता आएगी।

विषय-सूची

प्रस्तावना	v
आमुख	vii
अध्यापकों के लिए संदेश	xii
अध्याय 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
अध्याय 2	
मात्रक और मापन	
2.1 भूमिका	16
2.2 मात्रकों 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
अध्याय 3	
सरल रेखा 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

अध्याय 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	दो विमाओं में आपेक्षिक वेग	77
4.10	प्रक्षेप्य गति	78
4.11	एकसमान वृत्तीय गति	81

अध्याय 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	संवेग-संरक्षण	99
5.8	किसी कण की साम्यावस्था	100
5.9	यांत्रिकी में सामान्य बल	101
5.10	वर्तुल (वृत्तीय) गति	105
5.11	यांत्रिकी में समस्याओं को हल करना	106

अध्याय 6**कार्य, ऊर्जा 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	122
6.8	यांत्रिक ऊर्जा का संरक्षण	123
6.9	किसी स्प्रिंग की स्थितिज ऊर्जा	125
6.10	ऊर्जा के विभिन्न रूप : ऊर्जा-संरक्षण का नियम	128
6.11	शक्ति	130
6.12	संघट्ट	131

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 वेग से संबंध	155
7.7	बल आघूर्ण एवं कोणीय संवेग	157
7.8	दृढ़ पिंडों का संतुलन	161
7.9	जड़त्व आघूर्ण	166
7.10	लम्बवत् एवं समानान्तर अक्षों के प्रमेय	169
7.11	अचल अक्ष के परितः शुद्ध घूर्णी गतिकी	171
7.12	अचल अक्ष के परितः घूर्णी गतिकी	172
7.13	अचल अक्ष के परितः 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	कक्षा 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
--	-----

भारत का संविधान

भाग 4क

नागरिकों के मूल कर्तव्य

अनुच्छेद 51 क

मूल कर्तव्य - भारत के प्रत्येक नागरिक का यह कर्तव्य होगा कि वह -

- (क) संविधान का पालन करे और उसके आदर्शों, संस्थाओं, राष्ट्रध्वज और राष्ट्रगान का आदर करे;
- (ख) स्वतंत्रता के लिए हमारे राष्ट्रीय आंदोलन को प्रेरित करने वाले उच्च आदर्शों को हृदय में संजोए रखे और उनका पालन करे;
- (ग) भारत की संप्रभुता, एकता और अखंडता की रक्षा करे और उसे अक्षुण्ण बनाए रखे;
- (घ) देश की रक्षा करे और आह्वान किए जाने पर राष्ट्र की सेवा करे;
- (ङ) भारत के सभी लोगों में समरसता और समान भ्रातृत्व की भावना का निर्माण करे जो धर्म, भाषा और प्रदेश या वर्ग पर आधारित सभी भेदभावों से परे हो, ऐसी प्रथाओं का त्याग करे जो महिलाओं के सम्मान के विरुद्ध हों;
- (च) हमारी सामासिक संस्कृति की गौरवशाली परंपरा का महत्त्व समझे और उसका परिरक्षण करे;
- (छ) प्राकृतिक पर्यावरण की, जिसके अंतर्गत वन, झील, नदी और वन्य जीव हैं, रक्षा करे और उसका संवर्धन करे तथा प्राणिमात्र के प्रति दयाभाव रखे;
- (ज) वैज्ञानिक दृष्टिकोण, मानववाद और ज्ञानार्जन तथा सुधार की भावना का विकास करे;
- (झ) सार्वजनिक संपत्ति को सुरक्षित रखे और हिंसा से दूर रहे;
- (ञ) व्यक्तिगत और सामूहिक गतिविधियों के सभी क्षेत्रों में उत्कर्ष की ओर बढ़ने का सतत् प्रयास करे, जिससे राष्ट्र निरंतर बढ़ते हुए प्रयत्न और उपलब्धि की नई ऊँचाइयों को छू सके; और
- (ट) यदि माता-पिता या संरक्षक है, छह वर्ष से चौदह वर्ष तक की आयु वाले अपने, यथास्थिति, बालक या प्रतिपाल्य को शिक्षा के अवसर प्रदान करे।



भारत का संविधान

भाग-3 (अनुच्छेद 12-35)

(अनिवार्य शर्तों, कुछ अपवादों और युक्तियुक्त निर्बंधन के अधीन)

द्वारा प्रदत्त

मूल अधिकार

समता का अधिकार

विधि के समक्ष एवं विधियों के समान संरक्षण;
धर्म, मूलवंश, जाति, लिंग या जन्मस्थान के आधार पर;
लोक नियोजन के विषय में;
अस्पृश्यता और उपाधियों का अंत।

स्वातंत्र्य-अधिकार

अभिव्यक्ति, सम्मेलन, संघ, संचरण, निवास और वृत्ति का स्वातंत्र्य;
अपराधों के लिए दोष सिद्धि के संबंध में संरक्षण;
प्राण और दैहिक स्वतंत्रता का संरक्षण;
छः से चौदह वर्ष की आयु के बच्चों को निःशुल्क एवं अनिवार्य शिक्षा;
कुछ दशाओं में गिरफ्तारी और निरोध से संरक्षण।

शोषण के विरुद्ध अधिकार

मानव के दुर्व्यापार और बलात श्रम का प्रतिषेध;
परिसंकटमय कार्यों में बालकों के नियोजन का प्रतिषेध।

धर्म की स्वतंत्रता का अधिकार

अंतःकरण की और धर्म के अबाध रूप से मानने, आचरण और प्रचार की स्वतंत्रता;
धार्मिक कार्यों के प्रबंध की स्वतंत्रता;
किसी विशिष्ट धर्म की अभिवृद्धि के लिए करों के संदाय के संबंध में स्वतंत्रता;
राज्य निधि से पूर्णतः पोषित शिक्षा संस्थाओं में धार्मिक शिक्षा या धार्मिक उपासना में
उपस्थित होने के संबंध में स्वतंत्रता।

संस्कृति और शिक्षा संबंधी अधिकार

अल्पसंख्यक-वर्गों को अपनी भाषा, लिपि या संस्कृति विषयक हितों का संरक्षण;
अल्पसंख्यक-वर्गों द्वारा अपनी शिक्षा संस्थाओं का स्थापन और प्रशासन।

सांविधानिक उपचारों का अधिकार

उच्चतम न्यायालय एवं उच्च न्यायालय के निर्देश या आदेश या रिट द्वारा प्रदत्त
अधिकारों को प्रवर्तित कराने का उपचार।



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 मूल 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 आश्चर्यचकित 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 यह 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 **साइंस (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, मैसेपोटामिया 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 द्रुत 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

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, अंततः, 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 विस्तृत आंकड़ों 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 आणविक परिघटनाओं पर विचार करने के लिए मूलतः 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 डिरैक (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 **न्यूनीकरण** पर ही टिप्पणी करेंगे।

भौतिकी 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 प्रतिपादित किया) पृथ्वी पर किसी सेब का गिरना, पृथ्वी के परितः चन्द्रमा की परिक्रमा तथा सूर्य के परितः ग्रहों की गति जैसी परिघटनाओं की व्याख्या करता है। इसी प्रकार विद्युत चुम्बकत्व के मूलभूत सिद्धांत (मैक्सवेल-समीकरण) सभी विद्युतीय तथा चुम्बकीय परिघटनाओं को नियंत्रित करते हैं। प्रकृति के मूल बलों को एकीकृत करने के प्रयास (अनुभाग 1.4) एकीकरण के इसी अन्वेषण को प्रतिबिम्बित करते हैं।

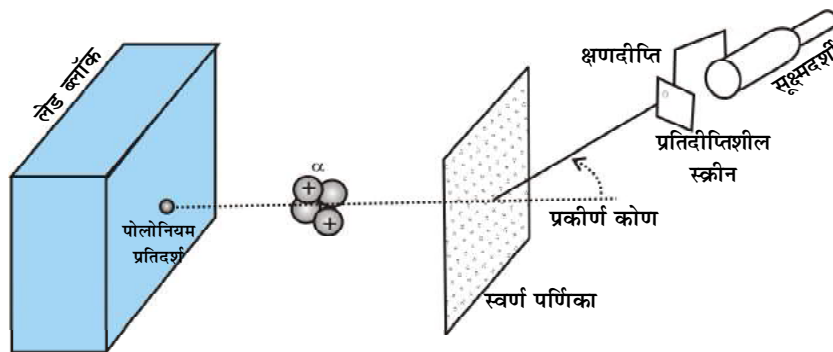
किसी अपेक्षाकृत बड़े, अधिक जटिल निकाय के गुणों को इसके अवयवी सरल भागों की पारस्परिक क्रियाओं तथा गुणों से व्युत्पन्न करना एक संबद्ध प्रयास होता है। इस उपगमन को **न्यूनीकरण** कहते हैं तथा यह भौतिकी के मर्म में है। उदाहरण के लिए, उन्नीसवीं शताब्दी में विकसित विषय ऊष्मा गतिकी बृहदाकार निकायों के साथ ताप, आंतरिक ऊर्जा, एन्ट्रॉपी आदि जैसी स्थूल राशियों के पदों में व्यवहार करता है। तत्पश्चात् अणुगति सिद्धांत तथा सांख्यिकीय यांत्रिकी विषयों के अंतर्गत इन्हीं राशियों की व्याख्या बृहदाकार 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 कूलॉम, ऑसटेड, 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 की प्रत्यावर्ती वोल्टता (सिगनल) से अनुक्रिया, किसी ऐन्टेना की कार्यप्रणाली, आयन मण्डल में रेडियो तरंगों का संचरण आदि वैद्युत गतिकी की समस्याएँ हैं। प्रकाशिकी के अंतर्गत प्रकाश पर आधारित परिघटनाओं पर विचार किया जाता है। दूरबीन (दूरदर्शक) तथा सूक्ष्मदर्शी की कार्यविधि, पतली झिल्ली के रंग, आदि प्रकाशिकी के उपविषय हैं। यांत्रिकी 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 बाह्य कार्य तथा ऊष्मा स्थानांतरण द्वारा निकाय की आंतरिक ऊर्जा, ताप, एन्ट्रॉपी 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 सूक्ष्म 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।

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 विस्तृत 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 सम्पूर्ण विश्व के पैमाने, जिसका विस्तार 10^{26} m कोटि का है, पर किया जाता है। लम्बाई के इन दो पैमानों में 10^{40} 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। कुछ व्यक्ति इसके मूल 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 परिघटनाओं 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 प्रयासों की आवश्यकता होती है।

पिछली कुछ शताब्दियों में भौतिकी में हुई असाधारण प्रगति का क्या रहस्य है? विशाल प्रगति प्रायः 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 अंतर्दृष्टि यह

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 भाँति-भाँति 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 परितः ग्रहों की गति, पृथ्वी के परितः 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 पृथक् स्पष्टीकरण 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 गुणनफल के अनुक्रमानुपाती तथा इनके बीच की दूरी के वर्ग 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 ऐसा अनुमान होता है जिसे उसकी सत्यता की कल्पना के बिना लगाया जाता है। किसी से भी गुरुत्वाकर्षण 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 बोर 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। अतः बोर ने कहा था कि यदि हम यह कल्पना कर लें कि कोई परमाणु इस-बोर 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—“विद्युत चुम्बकीय विकिरणों की चाल की स्थिरता” तथा “सभी जड़त्वीय निदर्श 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 की 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 अपना लें, 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।

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 मूल 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 वायु-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 मूल

नियम प्राप्त होगा कि गुरुत्वीय त्वरण पिण्ड के द्रव्यमान पर निर्भर नहीं करता। इस प्रकार प्राप्त नियम से हम पुनः 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 उन्नीसवीं 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 दूर कर चुके थे। परन्तु केवल कुछ ही वर्षों

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. रॉजन	एक्स-किरणें	जर्मनी
जे. जे. टॉमसन	इलेक्ट्रॉन	इंग्लैंड
मैरी स्कोडोस्का क्यूरी	रेडियम तथा पोलोनियम की खोज; प्राकृतिक रेडियोएक्टिवता का अध्ययन	पोलैंड
अल्बर्ट आइंस्टाइन	प्रकाश-वैद्युत नियम; आपेक्षिकता का सिद्धांत	जर्मनी
विक्टर फ्रांसिस हैस	कॉस्मिक विकिरण	आस्ट्रिया

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 फर्मी	नियंत्रित नाभिकीय विखंडन	इटली
वर्नर हेजेनबर्ग	क्वान्टम यांत्रिकी; अनिश्चितता-सिद्धांत	जर्मनी
पॉल डिरैक	आपेक्षिकीय इलेक्ट्रॉन-सिद्धांत; क्वान्टम सांख्यिकी	इंग्लैंड
एडविन ह्यूबल	प्रसारी विश्व	अमेरिका
अर्नस्ट औरलैन्डो लॉरेन्स	साइक्लोट्रॉन	अमेरिका
जेम्स चाडविक	न्यूट्रॉन	इंग्लैंड
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

के पश्चात् वर्ष 1938 में हेन तथा माइटर ने न्यूट्रॉन प्रेरित यूरेनियम नाभिक के विखंडन से संबंधित परिघटना की खोज की, जिसने आण्विक शस्त्रों तथा आण्विक शक्ति रिपेक्टरों 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।

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 सारणियों 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 सूची कभी समाप्त नहीं होगी। विज्ञान की प्रगति सतत है।

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

सारणी 1.2 प्रौद्योगिकी तथा भौतिकी के बीच संबंध

प्रौद्योगिकी	वैज्ञानिक सिद्धांत
भाप इंजन	ऊष्मागतिकी के नियम
नाभिकीय रिएक्टर	नियंत्रित नाभिकीय विखंडन
रेडियो तथा टेलीविजन	विद्युत-चुंबकीय तरंगों का उत्पादन संचरण संसूचण
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	तरलगतिकी 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 रिएक्टर (टोकामैक)	प्लैज्मा का चुंबकीय परिरोध
वृहत् मीटर वेब रेडियो टेलीस्कोप (GMRT)	कॉस्मिक रेडियो किरणों का संसूचन
बोस आईस्टाइन दाब	लेसर पुंजों तथा चुंबकीय क्षेत्रों द्वारा परमाणुओं का प्रग्रहण तथा शीतलन

प्रकृति में क्रियात्मक नियमों को खोजने का प्रयास करता है। भौतिकी 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 सूत्र भी दिया। अनुवर्ती अध्यायों में हम इनके विषय में अध्ययन करेंगे।

* 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)

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 वैद्युत 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 वर्ष 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 सुप्रचलित 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 हैं : 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 मूलधार 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 आधुनिक 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। सूक्ष्म 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 अंतर्दृष्टि 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 दीर्घित/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 मूल बलों के नियमों

से स्वतंत्र नहीं हैं। तथापि इन व्युत्पन्न 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 परितः चन्द्रमा तथा मानव निर्मित उपग्रहों की गति, सूर्य के परितः 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 चुम्बकीय प्रभाव उत्पन्न करते हैं तथा चुम्बकीय क्षेत्र गतिशील आवेशों पर बल आरोपित करते हैं। व्यापक रूप



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 सांख्यिकीय 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 सांख्यिकी 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 10^{36} 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 यांत्रिक, 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 अधिकांशतः 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 स्वतः 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 रखते हुए ऐसी परिस्थितियों में हम स्वयं अपने भार के अधीन टुकड़े-टुकड़े होकर बिखर जाते!

सारणी 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, अनाभिकीय आमाप ($\sim 10^{-16}\text{m}$) में	कुछ मूल कण विशेषकर इलेक्ट्रॉन एवं न्यूट्रिनो
विद्युत-चुंबकीय बल	10^{-2}	अनंत	आवेशित कण
प्रबल नाभिकीय बल	1	लघु, नाभिकीय आमाप ($\sim 10^{-15}\text{m}$)	न्यूक्लियॉन, भारी मूल 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, अतः यह बल गुरुत्वाकर्षण बल नहीं हो सकता। अतः 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, तथा प्रोटॉन-न्यूट्रॉन के बीच समान रूप से कार्य करता है। तथापि इसका परिसर बहुत कम, लगभग नाभिक की विमाओं (10^{-15}m), 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 न्यूट्रिनो 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 प्रायः 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। ऑस्टेड 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 तरंगें 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 ऑस्टेड माइकल फैराडे	1820 1830	यह दर्शाया कि वैद्युत तथा चुम्बकीय परिघटनाएँ एक एकीकृत प्रभाव क्षेत्र - विद्युत चुम्बकत्व के अविच्छेद्य रूप हैं।
जैम्स क्लार्क मैक्सवेल	1873	विद्युत-चुम्बकत्व तथा प्रकाशिकी को एकीकृत किया, यह दर्शाया कि प्रकाश विद्युत-चुम्बकीय तरंगें हैं।
शैल्डन ग्लाशोव, अब्दुस सलाम, स्टीवन वीनबर्ग	1979	यह दर्शाया कि 'दुर्बल' नाभिकीय बल तथा विद्युत-चुम्बकीय बल को एकल 'विद्युत-दुर्बल' बल के विभिन्न रूपों की भाँति देखा जा सकता है।
कार्लो रुबिया साइमन वान्डर मिअर	1984	'विद्युत-दुर्बल' बल के सिद्धांत के पूर्वानुमानों को प्रायोगिक रूप से सत्यापन किया।

तथा प्रकाशिकी 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 बढ़ने 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। विद्युत-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 पथरों 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 परमाणु 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 (प्रायः 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

सर सी. वी. रामन (1888-1970)

चन्द्रशेखर वेंकटरामन का जन्म 07 नवम्बर, 1888 ई. को थिरुवंनाईक्कवल में हुआ था। उन्होंने अपनी स्कूली शिक्षा ग्यारह वर्ष की आयु में पूरी करके प्रेसिडेन्सी कॉलेज, मद्रास से स्नातक की उपाधि ग्रहण की। शिक्षा समाप्त करने के पश्चात् उन्होंने भारत सरकार की वित्तीय सेवाओं में कार्यभार संभाला।

कोलकाता में रहते हुए, 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, 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 पुरस्कार से विभूषित किया गया।

रामन प्रभाव में माध्यम के अणुओं, 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 युवा छात्रों की पीढ़ी को प्रोत्साहित किया है।



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 (अन्ततः, 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 $E = mc^2$, द्वारा व्यक्त करते हैं, यहाँ c निर्वात में प्रकाश की चाल है।

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

भौतिकी में संरक्षण नियम

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 होते 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 प्रायः 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

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 पाठ्यक्रम 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 सममिति से रैखिक संवेग संरक्षण नियम प्राप्त होता है। इसी प्रकार दिक्स्थान की समदैशिकता (दिक्स्थान में मूलभूत 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 अमूर्त 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

1. 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. भौतिकी का क्षेत्र विस्तृत है जिसमें भौतिक राशियों का अत्यंत विशाल परिसर फैला है।
3. 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 राशियाँ जो किसी प्रक्रिया में अपरिवर्ती हैं, संरक्षित राशियाँ 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।
6. 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 'वस्तुनिष्ठ' उत्तर न हों।

शिक्षकों के लिए संकेत

यहां दिए गए अभ्यास किसी औपचारिक परीक्षा के लिए नहीं हैं।

- 1.1** 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”?
- 1.2** “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।
- 1.3** “संभव की कला ही राजनीति है”। इसी प्रकार “समाधान की कला ही विज्ञान है”। विज्ञान की प्रकृति तथा व्यवहार पर इस सुन्दर सूक्ति की व्याख्या कीजिए।
- 1.4** 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?
- 1.5** 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 किस प्रकार करेंगे?
- 1.6** जापान के एक विशेष समुद्र तटीय क्षेत्र में पाए जाने वाले केकड़े के कवचों (खोल) में से अधिकांश समुद्र 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 समुद्र डूब गया। उसकी बहादुरी के लिए 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 समुद्र से मिलती-जुलती प्रतीत होती थी, उसे वापस समुद्र 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 आनुवंशिक 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 प्रायः 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।)
- 1.7** 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 उपलब्धियाँ क्या थीं?
- 1.8** प्रायः 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।
- 1.9** बाईसवीं शताब्दी के विज्ञान तथा प्रौद्योगिकी पर अपनी निराधार कल्पनाओं को आधार मानकर लगभग 1000 शब्दों में कोई कथा लिखिए।
- 1.10** ‘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 भाँति 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:
- आम जनता को चेचक के टीके लगाकर इस रोग को दबाना और अंततः इस रोग से जनता को मुक्ति दिलाना। (भारत में इसे पहले ही प्रतिपादित किया जा चुका है।)
 - निरक्षरता का विनाश करने तथा समाचारों एवं धारणाओं के जनसंचार के लिए टेलीविजन।
 - जन्म से पूर्व लिंग निर्धारण।
 - कार्यक्षमता में वृद्धि के लिए कम्प्यूटर।
 - पृथ्वी के परितः कक्षाओं में मानव-निर्मित उपग्रहों की स्थापना।
 - नाभिकीय शस्त्रों का विकास।
 - रासायनिक तथा जैव युद्ध की नवीन तथा शक्तिशाली तकनीकों का विकास।
 - पीने के लिए जल का शोधन।
 - प्लास्टिक शल्य क्रिया।
 - क्लोनिंग।
- 1.12** भारत में गणित, खगोलिकी, भाषा विज्ञान, तर्क तथा नैतिकता में महान विद्वत्ता की एक लंबी एवं अटूट 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, बोर्, हाइसेनबर्ग, 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 पूर्णतः अत्यंत गंभीर हैं एवं वैज्ञानिक भुलक्कड़, अंतर्मुखी, कभी न हँसने वाले अथवा खीसें निकालने वाले व्यक्ति होते हैं। विज्ञान तथा वैज्ञानिकों का यह चित्रण पूर्णतः आधारहीन है। अन्य समुदाय के मनुष्यों की भाँति 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, यादृच्छिक रूप से चुने गए मान्यताप्राप्त, संदर्भ-मानक से इस राशि की तुलना करना है। यह संदर्भ-मानक **मात्रक** 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 संबंधित 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 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।

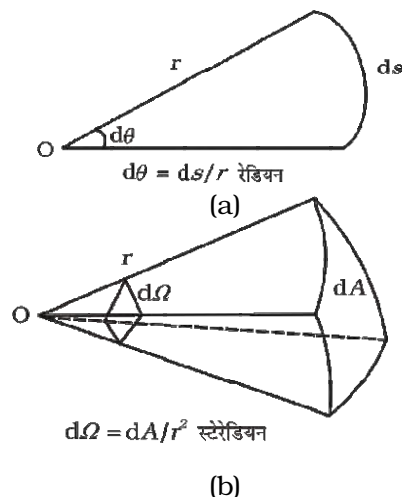
इन प्रणालियों में लम्बाई, द्रव्यमान एवं समय के मूल मात्रक क्रमशः इस प्रकार हैं :

- 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 इंटरनेशनल 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

अनुमोदित की गई। SI मात्रकों की 10 की घातों पर आधारित (दाशिमक) 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 परितः 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।



चित्र 2.1 (a) समतलीय कोण $d\theta$ एवं (b) घन कोण $d\Omega$ का आरेखीय विवरण

सारणी 2.1 SI मूल राशियाँ एवं उनके मात्रक*

मूल राशि	SI मात्रक		
	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	A	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 540×10^{12} Hz 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।

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	y	365.25 d = 3.156×10^7 s
डिग्री	°	$1^\circ = (\pi/180)$ rad
लिट्र	L	$1 \text{ dm}^3 = 10^{-3} \text{ m}^3$
टन	t	10^3 kg
कैरट	c	200 mg
बार	bar	$0.1 \text{ MPa} = 10^5 \text{ Pa}$
क्यूरी	Ci	$3.7 \times 10^{10} \text{ s}^{-1}$
रॉजन	R	$2.58 \times 10^{-4} \text{ C kg}^{-1}$
क्विंटल	q	100 kg
बार्न	b	$100 \text{ fm}^2 = 10^{-28} \text{ m}^2$
आर	a	$1 \text{ dam}^2 = 10^2 \text{ m}^2$
हेक्टर	ha	$1 \text{ hm}^2 = 10^4 \text{ m}^2$
मानक वायुमंडलीय दाब	atm	$101325 \text{ Pa} = 1.013 \times 10^5 \text{ Pa}$

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^{-3} m से 10^2 m तक की लम्बाइयाँ मीटर पैमाने का उपयोग करके ज्ञात

की जाती हैं। 10^{-4} m की लम्बाई को यथार्थता से मापने के लिए हम वर्नियर कैलिपर्स का उपयोग करते हैं। स्क्रू-गेज (पेंचमापी) और गोलाईमापी (स्फेरोमीटर) का उपयोग 10^{-5} m 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।

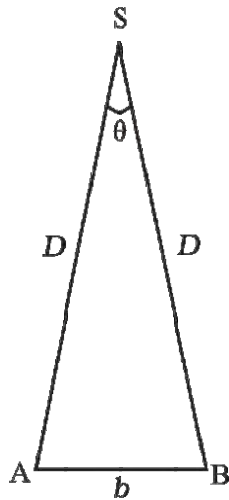
जब आप किसी पेंसिल को अपने सामने पकड़ते हैं और पृष्ठभूमि (माना दीवार) के किसी विशिष्ट बिन्दु के सापेक्ष पेंसिल को पहले अपनी बायीं आँख A से (दायीं आँख बंद रखते हुए) देखते हैं, और फिर दायीं आँख B से (बायीं आँख बंद रखते हुए), तो आप पाते हैं, कि दीवार के उस बिन्दु के सापेक्ष पेंसिल की स्थिति परिवर्तित होती 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

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 $\frac{b}{D} \ll 1$, और, इसलिए, कोण θ बहुत ही छोटा है। ऐसी दशा में हम AB 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।

$$\text{अतः } D = \frac{b}{\theta} \quad (2.1)$$



चित्र 2.2 लम्बन विधि

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

$$\alpha = d/D \quad (2.2)$$

कोण α को, पृथ्वी की उसी अवस्थिति से मापा जा सकता है। यह ग्रह के दो व्यासतः 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, अतः ग्रह के व्यास d का मान समीकरण (2.2) की सहायता से ज्ञात किया जा सकता है।

उदाहरण 2.1 (a) 1° (डिग्री) (b) $1'$ (1 आर्क मिनट) एवं (c) $1''$ (1 आर्क सेकंड) के कोणों के मान रेडियन में परिकलित कीजिए ($360^\circ = 2\pi \text{ rad}$, $1^\circ = 60'$ एवं $1' = 60''$ लीजिए)।

हल (a) हमें ज्ञात है $360^\circ = 2\pi \text{ rad}$

$$1^\circ = (\pi/180) \text{ rad} = 1.745 \times 10^{-2} \text{ rad}$$

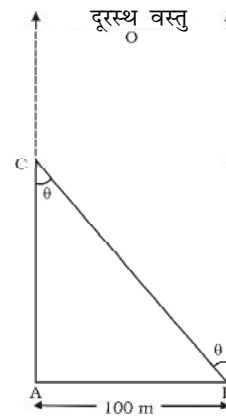
(b) $1^\circ = 60' = 1.745 \times 10^{-2} \text{ rad}$

$$1' = 2.908 \times 10^{-4} \text{ rad} \quad \square \quad 2.91 \times 10^{-4} \text{ rad}$$

(c) $1' = 60'' = 2.908 \times 10^{-4} \text{ rad}$

$$1'' = 4.847 \times 10^{-6} \text{ rad} \quad \square \quad 4.85 \times 10^{-6} \text{ rad} \quad \blacktriangleleft$$

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 दृष्टि रेखा मूल दृष्टि रेखा के सापेक्ष $\theta = 40^\circ$ पर घूम गई है (θ को लम्बन कहा जाता है)। उसकी मूल स्थिति A से मीनार C की दूरी का आकलन कीजिए।



चित्र 2.3

हल दिया गया है, लम्बन कोण $\theta = 40^\circ$

चित्र 2.3 से, $AB = AC \tan \theta$

$$AC = AB / \tan \theta = 100 \text{ m} / \tan 40^\circ \\ = 100 \text{ m} / 0.8391 = 119 \text{ m} \quad \blacktriangleleft$$

उदाहरण 2.3 पृथ्वी के दो व्यासतः विपरीत बिन्दुओं A एवं B से चन्द्रमा का प्रेक्षण किया गया। प्रेक्षण की दो दिशाओं के बीच, चन्द्रमा पर अंतरित कोण θ की माप $1^\circ 54'$ है। पृथ्वी का व्यास लगभग $1.276 \times 10^7 \text{ m}$ है। पृथ्वी से चन्द्रमा की दूरी का अभिकलन कीजिए।

हल ज्ञात है $\theta = 1^\circ 54' = 114'$

$$= (114 \times 60)'' \times (4.85 \times 10^{-6}) \text{ rad} \\ = 3.32 \times 10^2 \text{ rad}$$

चूँकि $1'' = 4.85 \times 10^{-6} \text{ rad}$

और $b = AB = 1.276 \times 10^7 \text{ m}$

अतः समीकरण (2.1) के अनुसार पृथ्वी एवं चन्द्रमा के बीच की दूरी, $D = b/\theta$

$$\begin{aligned} &= \frac{1.276 \times 10^7}{3.32 \times 10^{-2}} \\ &= 3.84 \times 10^8 \text{ m} \end{aligned}$$

उदाहरण 2.4 सूर्य के कोणीय व्यास की माप 1920'' है। पृथ्वी से सूर्य की दूरी D , $1.496 \times 10^{11} \text{ m}$ है। सूर्य का व्यास परिकलित कीजिए।

हल सूर्य का कोणीय व्यास α

$$\begin{aligned} &= 1920'' \\ &= 1920 \times 4.85 \times 10^{-6} \text{ rad} \\ &= 9.31 \times 10^{-3} \text{ rad} \end{aligned}$$

सूर्य का व्यास

$$\begin{aligned} d &= \alpha D \\ &= (9.31 \times 10^{-3}) \times (1.496 \times 10^{11}) \text{ m} \\ &= 1.39 \times 10^9 \text{ m} \end{aligned}$$

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 दृश्य-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)। दृश्य प्रकाश की तरंगदैर्घ्य का परिसर $4000 \text{ \AA}$ से $7000 \text{ \AA}$ है। ($1 \text{ \AA} = 10^{-10} \text{ m}$)। अतः प्रकाशीय सूक्ष्मदर्शी इससे छोटे आकार के कणों का विभेदन नहीं कर सकता। दृश्य प्रकाश के स्थान पर हम, इलेक्ट्रॉन-पुंज 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

अंततः 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 तरंगदैर्घ्य $1 \text{ \AA}$ के अंश के बराबर कम हो सकती है। $0.6 \text{ \AA}$ 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 $1 \text{ \AA}$ 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 cm^3 घोल बनाते हैं। इस घोल का 1 cm^3 लेकर ऐल्कोहॉल में पुनः 20 cm^3 घोल बनाते हैं। अब इस घोल

की सांद्रता $\frac{1}{20} \frac{1}{20} \text{ cm}^3$ ओलीक अम्ल/ cm^3 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 d ज्ञात किया 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,

$$\begin{aligned} \text{तो घोल की } n \text{ बूंदों का आयतन} \\ &= nV \text{ cm}^3 \end{aligned}$$

इस घोल में विद्यमान ओलीक अम्ल का आयतन

$$= nV \frac{1}{20} \frac{1}{20} \text{ cm}^3$$

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 $A \text{ cm}^2$ है, तो फिल्म की मोटाई

$$t = \frac{\text{फिल्म का आयतन}}{\text{फिल्म का क्षेत्रफल}}$$

$$t = \frac{nV}{20 \times 20 A} \text{ cm} \quad (2.3)$$

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} m से 10^{-14} m के परिसर में है तीक्ष्ण पिन की नोक 10^{-5} m से 10^{-4} 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} m की कोटि का है। अतः उसी अनुपात में बढ़ाने पर इसकी आमाप 1 m हो जाएगी। अतः किसी परमाणु में नाभिक आमाप में उतना ही छोटा है जितनी छोटी लगभग 1 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

कोटि की आमाप का किसी परमाणु का सूक्ष्म नाभिक है, तो दूसरी ओर 10^{26} 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,

$$1 \text{ फर्मी} = 1 \text{ f} = 10^{-15} \text{ m}$$

$$1 \text{ एंग्स्ट्रम} = 1 \text{ Å} = 10^{-10} \text{ m}$$

$$1 \text{ खगोलीय मात्रक} = 1 \text{ AU (सूर्य से पृथ्वी की औसत दूरी)}$$

$$= 1.496 \times 10^{11} \text{ m}$$

$$1 \text{ प्रकाश वर्ष} = 1 \text{ ly} = 9.46 \times 10^{15} \text{ m}$$

$$(3 \times 10^8 \text{ m s}^{-1} \text{ के वेग से प्रकाश}$$

$$\text{द्वारा 1 सेकंड में चली गई दूरी में 1 वर्ष})$$

$$1 \text{ पारसेक} = 3.08 \times 10^{16} \text{ m}$$

$$(\text{वह दूरी जिस पर पृथ्वी की कक्षा की औसत त्रिज्या 1}$$

$$\text{आर्क सेकण्ड का कोण अंतरित करे, 1 पारसेक कहलाती है।})$$

2.4 द्रव्यमान का मापन

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।

सारणी 2.3 लंबाइयों के परिसर एवं कोटि

वस्तु का आकार अथवा दूरी	आमाप (m)
प्रोटॉन की आमाप	10^{-15}
परमाण्वीय नाभिक की आमाप	10^{-14}
हाइड्रोजन अणु का आकार	10^{-10}
किसी प्ररूपी जीवाणु 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	10^{13}
आकाशगंगा की आमाप	10^{21}
पृथ्वी से एन्ड्रोमेडा मंदाकिनी की दूरी	10^{22}
प्रेक्षणीय विश्व की परिसीमा तक की दूरी	10^{26}

परमाणुओं और अणुओं के द्रव्यमानों के संबंध में किलोग्राम एक सुविधाजनक मात्रक नहीं है। अतः 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 ($^{12}_6\text{C}$) 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

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 10^{-30} kg कोटि का है, तो दूसरी ओर लगभग 10^{55} kg का ज्ञात विश्व है। सारणी (2.4) में विभिन्न द्रव्यमानों के कोटि और परास दिए गए हैं।

सारणी 2.4 द्रव्यमानों के परिसर एवं कोटि

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
बोईंग 747 वायुयान	10^8
चंद्रमा	10^{23}
पृथ्वी	10^{25}
सूर्य	10^{30}
आकाशगंगा मंदाकिनी	10^{41}
प्रेक्षणीय विश्व	10^{55}

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 सीज़ियम परमाणु में उत्पन्न आवर्त कम्पनों पर आधारित है। यही राष्ट्रीय मानक के रूप में प्रयुक्त सीज़ियम घड़ी, जिसे **परमाणु घड़ी** भी कहते हैं, का आधार है। ऐसे मानक अनेक प्रयोगशालाओं में उपलब्ध हैं। सीज़ियम परमाणु घड़ी में एक सेकन्ड, सीज़ियम-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 सीज़ियम परमाणु घड़ी की समय दर को, सीज़ियम 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।

सीज़ियम परमाणु घड़ियाँ अत्यंत यथार्थ होती हैं। सिद्धान्ततः वे एक सुबाह्य मानक उपलब्ध कराती हैं। चार सीज़ियम 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 सीज़ियम घड़ी 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 सीज़ियम 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 में 3 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 10^{41} है तथा यह भी कम रुचिकर नहीं है कि विश्व की घटनाओं से संबद्ध सबसे बड़े और सबसे छोटे समय-अंतरालों का अनुपात भी 10^{41} ही है। यह संख्या 10^{41} , 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 $(10^{41})^2$ है। क्या इन विशाल संख्याओं की यह आश्चर्यजनक, अनुरूपता मात्र संयोग है?

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	10^0
प्रकाश के चंद्रमा से पृथ्वी तक आने में लगा समय	10^0
प्रकाश के सूर्य से पृथ्वी तक आने में लगा समय	10^2
किसी उपग्रह का आवर्तकाल	10^4
पृथ्वी का घूर्णनकाल	10^5
चंद्रमा का घूर्णन एवं परिक्रमण काल	10^6
पृथ्वी का परिक्रमण काल	10^7
प्रकाश का समीपी तारे से पृथ्वी तक आने में लगा समय	10^8
मानव का औसत जीवन काल	10^9
मिस्र के पिरामिडों की आयु	10^{11}
डाइनोसॉर के विलुप्त होने के बाद बीता समय	10^{15}
विश्व की आयु	10^{17}

2.6 यथार्थता, यंत्रों की परिशुद्धता एवं मापन में त्रुटि

मापन, समस्त प्रायोगिक विज्ञान एवं प्रौद्योगिकी का मूलधार 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। अतः मापन में त्रुटियों के कारण हर माप एक सन्निकट माप है।

सामान्यतः, मापन में आई त्रुटियों को मुख्य रूप से निम्नलिखित दो श्रेणियों में वर्गीकृत किया जा सकता है : (a) क्रमबद्ध त्रुटियाँ एवं (b) यादृच्छिक त्रुटियाँ।

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 :

- 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।
- प्रायोगिक तकनीक या कार्यविधि में अपूर्णता :** मानव शरीर का ताप ज्ञात करने के लिए यदि आप तापमापी को बगल में लगाकर ताप ज्ञात करेंगे तो यह ताप शरीर के वास्तविक ताप से सदैव ही कुछ कम आएगा। प्रयोग के दौरान बाह्य परिस्थितियाँ (ताप, दाब, वायु वेग, आर्द्रता

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

- (c) **व्यक्तिगत 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 दाईं 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 और पाठ्यांकों को तदनुसार संशोधित किया जा सकता है।

यादृच्छिक त्रुटियाँ

मापन में अनियमित रूप से होने वाली त्रुटियों को **यादृच्छिक त्रुटियाँ** कहते हैं और इसलिए ये चिह्न और परिमाण में यादृच्छिक हैं। यादृच्छिक त्रुटियाँ, प्रायोगिक अवस्थाओं (ताप, वोल्टता प्रदाय, प्रयोग व्यवस्था के यांत्रिक कम्पन आदि) में होने वाले यादृच्छिक तथा अनुमेय उतार-चढ़ाव के कारण तथा पाठ्यांक 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 पाठ्यांक 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।

2.6.1 निरपेक्ष त्रुटि, आपेक्षिक त्रुटि एवं प्रतिशत त्रुटि

- (a) माना कि किसी राशि के कई मापनों के मान $a_1, a_2, a_3, \dots, a_n$ हैं। प्रायोगिक परिस्थितियों में, इस राशि का सर्वाधिक संभव मान, इन सभी मानों के समांतर माध्य को माना जा सकता है।

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

$$\text{या, } a_{\text{माध्य}} = \frac{a_i}{n} \quad (2.5)$$

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

राशि के व्यक्तिगत और वास्तविक माप के बीच के अंतर के परिमाण को मापन की निरपेक्ष त्रुटि कहते हैं।

इसको $|\Delta a|$ द्वारा निर्दिष्ट किया जाता है। क्योंकि, हमें किसी राशि का वास्तविक मान ज्ञात करने की कोई विधि पता नहीं है, इसलिए हम समांतर माध्य को ही राशि का वास्तविक मान स्वीकार कर लेते हैं। तब हमारी व्यक्तिगत माप में वास्तविक माप से निरपेक्ष त्रुटियाँ इस प्रकार हैं,

$$\Delta a_1 = a_1 - a_{\text{माध्य}}$$

$$\Delta a_2 = a_2 - a_{\text{माध्य}}$$

$$\dots \quad \dots \quad \dots$$

$$\dots \quad \dots \quad \dots$$

$$\Delta a_n = a_n - a_{\text{माध्य}}$$

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 **निरपेक्ष त्रुटियों** के परिमाणों के समांतर माध्य को भौतिक राशि a के मान की अंतिम या **माध्य निरपेक्ष त्रुटि** कहा जाता है। इसको $\Delta a_{\text{माध्य}}$ से निरूपित करते हैं। अतः,

$$\Delta a_{\text{माध्य}} = (|\Delta a_1| + |\Delta a_2| + |\Delta a_3| + \dots + |\Delta a_n|) / n \quad (2.6)$$

$$= \sum_{i=1}^n |\Delta a_i| / n \quad (2.7)$$

यदि हम कोई एकल माप लें, तो हमें इसका मान $a_{\text{माध्य}} \pm \Delta a_{\text{माध्य}}$ के परिसर में कहीं प्राप्त होगा।

अर्थात् $a = a_{\text{माध्य}} \pm \Delta a_{\text{माध्य}}$
या,

$$a_{\text{माध्य}} - \Delta a_{\text{माध्य}} \leq a \leq a_{\text{माध्य}} + \Delta a_{\text{माध्य}} \quad (2.8)$$

इसका अर्थ यह हुआ कि भौतिक राशि की किसी माप a का मान $(a_{\text{माध्य}} + \Delta a_{\text{माध्य}})$ तथा $(a_{\text{माध्य}} - \Delta a_{\text{माध्य}})$ के बीच होने की संभावना है।

(c) निरपेक्ष त्रुटि के स्थान पर, हम प्रायः **आपेक्षिक त्रुटि** या **प्रतिशत त्रुटि** (δa) का प्रयोग करते हैं। **आपेक्षिक त्रुटि, मापित राशि की माध्य निरपेक्ष त्रुटि $\Delta a_{\text{माध्य}}$ एवं इसके माध्य मान $a_{\text{माध्य}}$ का अनुपात है।**

$$\text{आपेक्षिक त्रुटि} = \Delta a_{\text{माध्य}} / a_{\text{माध्य}} \quad (2.9)$$

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

$$\text{अतः प्रतिशत त्रुटि, } \delta a = (\Delta a_{\text{माध्य}} / a_{\text{माध्य}}) \times 100\% \quad (2.10)$$

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। अतः 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,

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

$$= \frac{13.12}{5} \text{ s}$$

$$= 2.624 \text{ s}$$

$$= 2.62 \text{ s}$$

क्योंकि, सभी काल 0.01 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 :

$$2.63 \text{ s} - 2.62 \text{ s} = 0.01 \text{ s}$$

$$2.56 \text{ s} - 2.62 \text{ s} = -0.06 \text{ s}$$

$$2.42 \text{ s} - 2.62 \text{ s} = -0.20 \text{ s}$$

$$2.71 \text{ s} - 2.62 \text{ s} = 0.09 \text{ s}$$

$$2.80 \text{ s} - 2.62 \text{ s} = 0.18 \text{ s}$$

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 :

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

$$= 0.54 \text{ s} / 5$$

$$= 0.11 \text{ s}$$

इसका अर्थ है कि सरल लोलक का दोलन काल $(2.62 \pm 0.11) \text{ s}$ है। अर्थात् इसका मान $(2.62 + 0.11) \text{ s}$ एवं $(2.62 - 0.11) \text{ s}$, अथवा 2.73 s एवं 2.51 s के बीच है। क्योंकि सभी निरपेक्ष त्रुटियों का समांतर माध्य 0.11 s है, अतः 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

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 महत्कार्य में त्रुटियाँ अवश्यमेव आ जाएंगी। इस सिलसिले में एक रोचक तथ्य आपको बताएँ। फ्रांस और बेल्जियम की उभयनिष्ठ अंतराष्ट्रीय सीमा रेखा है। दोनों देशों के राजकीय दस्तावेजों में दर्ज उसकी 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 सूचनाएँ दर्ज हैं। रेल के टिकटों पर स्टेशनों के साथ, उनके बीच की दूरी भी 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। अगर 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 काफी 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 दृष्टान्त 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-

$$\delta a = \frac{0.1}{2.6} \times 100 = 4\%$$

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 क्रमशः $A \pm \Delta A$, $B \pm \Delta B$ हैं। जहाँ, ΔA एवं ΔB क्रमशः 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

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

अथवा

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

यहाँ फिर अधिकतम संभावित त्रुटि $\Delta Z = \Delta A + \Delta B$

अतः, 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 क्रमशः $t_1 = 20^\circ\text{C} \pm 0.5^\circ\text{C}$ एवं $t_2 = 50^\circ\text{C} \pm 0.5^\circ\text{C}$ हैं। इन पिण्डों का तापान्तर और उसमें आई त्रुटि परिकलित कीजिए।

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

$$t' = 30^\circ\text{C} \pm 1^\circ\text{C}$$

(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,

$$Z \pm \Delta Z = (A \pm \Delta A) (B \pm \Delta B) \\ = AB \pm B \Delta A \pm A \Delta B \pm \Delta A \Delta B.$$

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

अतः अधिकतम आपेक्षिक त्रुटि

$$\Delta Z/Z = (\Delta A/A) + (\Delta B/B)$$

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

अतः, 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 है।

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

हल V में प्रतिशत त्रुटि 5% और I में प्रतिशत त्रुटि 2% है
 $\therefore R$ 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 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 $\frac{R}{R^2} = \frac{R_1}{R_1^2} + \frac{R_2}{R_2^2}$ का उपयोग कीजिए।

हल (a) श्रेणी क्रम संयोजन का तुल्य प्रतिरोध,

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

(b) पार्श्व क्रम संयोजन का तुल्य प्रतिरोध,

$$R' = \frac{R_1 R_2}{R_1 + R_2} = \frac{200}{3} = 66.7 \text{ ohm}$$

तब, $\therefore \frac{1}{R'} = \frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2}$ से हमें प्राप्त होता है :

$$\frac{\Delta R'}{R'^2} = \frac{\Delta R_1}{R_1^2} + \frac{\Delta R_2}{R_2^2}$$

$$\Delta R' = (R'^2) \frac{\Delta R_1}{R_1^2} + (R'^2) \frac{\Delta R_2}{R_2^2} \\ = \left(\frac{66.7}{100} \right)^2 3 + \left(\frac{66.7}{200} \right)^2 4 \\ = 1.8$$

$$\text{अतः, } R' = 66.7 \pm 1.8 \text{ ohm}$$

(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 $Z = A^2$,

तब,

$$\Delta Z/Z = (\Delta A/A) + (\Delta A/A) = 2 (\Delta A/A)$$

अतः 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, $\Delta Z/Z = p (\Delta A/A) + q (\Delta B/B) + r (\Delta C/C)$.

अतः, 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 $Z = A^4 B^{1/3} / CD^{3/2}$ हो तो Z की आपेक्षिक त्रुटि ज्ञात कीजिए।

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

उदाहरण 2.12 किसी सरल लोलक का दोलनकाल $T = 2\sqrt{L/g}$ होता है। यदि L का मापित मान 20.0 cm है जिसमें 1 mm तक की यथार्थता है और समय को 1s विभेदन वाली कलाई घड़ी से मापने पर यह पाया जाता है कि लोलक के 100 दोलों का समय 90 s है तो यहाँ g के निर्धारित मान की यथार्थता क्या है?

हल $g = 4\pi^2 L/T^2$

यहाँ, $T = \frac{t}{n}$ और $\Delta T = \frac{\Delta t}{n}$, अतः, $\frac{\Delta T}{T} = \frac{\Delta t}{t}$ । यहाँ L एवं t दोनों के मापन की त्रुटियाँ अल्पतमांक त्रुटियाँ हैं।

अतः $(\Delta g/g) = (\Delta L/L) + 2(\Delta T/T)$

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

अतः g के मापन में प्रतिशत त्रुटि

$$100 (\Delta g/g) = 100(\Delta L/L) + 2 \times 100 (\Delta T/T) = 3\%$$

2.7 सार्थक अंक

जैसा कि ऊपर वर्णन किया जा चुका है, हर मापन में त्रुटियाँ सम्मिलित होती हैं। अतः मापन के परिणामों को इस प्रकार प्रस्तुत किया जाना चाहिए कि मापन की परिशुद्धता स्पष्ट हो जाए। साधारणतः, 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। अतः 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 अर्थात् 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। (0.00 2308 में अधोरेखांकित शून्य सार्थक अंक नहीं हैं)।
- ऐसी संख्या जिसमें दशमलव नहीं है के अंतिम अथवा अनुगामी शून्य सार्थक अंक नहीं होते।
(अतः 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 अतः 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, अतः 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**

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 ($a \leq 5$) होने पर इसे 1 और ($5 < a \leq 10$) 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 ($1.28 \times 10^7 \text{m}$), 10^7m की कोटि का है, इसके परिमाण की कोटि 7 है। हाइड्रोजन परमाणु का व्यास ($1.06 \times 10^{-10} \text{m}$), 10^{-10}m की कोटि का है। इसके परिमाण की कोटि -10 है। अतः, पृथ्वी का व्यास, हाइड्रोजन परमाणु के व्यास से 17 परिमाण कोटि बड़ा है।

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

$$4.700 \text{ m} = 4.700 \times 10^2 \text{ cm} \\ = 4.700 \times 10^3 \text{ mm} = 4.700 \times 10^{-3} \text{ km}$$

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 की अनिश्चितता भी प्रतिबिम्बित होनी चाहिए। यह परिणाम, उन मापित मानों से अधिक यथार्थ नहीं हो सकता जिन पर यह आधारित है। अतः, व्यापक रूप से, किसी भी परिणाम में सार्थक अंकों की संख्या, उन मूल आंकड़ों 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 cm^3 है, तो मात्र अंकीय विभाजन द्वारा इसका घनत्व दशमलव के 11 स्थानों तक $1.68804780876 \text{ g/cm}^3$ आता है। स्पष्टतः घनत्व के इस परिकलित मान को इतनी परिशुद्धता के साथ लिखना पूर्णतः 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।**

अतः उपरोक्त उदाहरण में घनत्व को तीन सार्थक अंकों तक ही लिखा जाना चाहिए,

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

इसी प्रकार, यदि दी गई प्रकाश की चाल $3.00 \times 10^8 \text{ m s}^{-1}$ (तीन सार्थक अंक) और एक वर्ष ($1 \text{ y} = 365.25 \text{ d}$) में $3.1557 \times 10^7 \text{ s}$ (पांच सार्थक अंक) हों, तो एक प्रकाश वर्ष में $9.47 \times 10^{15} \text{ m}$ (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**

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,

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

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 **व्यकलन** के उदाहरण में $3.00 \times 10^{-3} \text{ m}$ नहीं लिखना चाहिए। ये माप की परिशुद्धता को उचित रूप से व्यक्त नहीं करते हैं। संकलन और व्यकलन 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 पूर्णांकन से 2.74 मिलता है। परिपाटी के अनुसार नियम यह है कि **यदि उपेक्षणीय अंक (पूर्ववर्ती 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 निर्वीत में प्रकाश का वेग,

जिसके लिए, प्रायः $2.99792458 \times 10^8 \text{ m/s}$ को सन्निकट मान $3 \times 10^8 \text{ m/s}$ में पूर्णांकित कर परिकलनों में उपयोग करते हैं। अंत में ध्यान रखिये कि सूत्रों में उपयोग होने वाली यथार्थ

संख्याएं, जैसे $T = 2\sqrt{\frac{L}{g}}$ में 2π , में सार्थक अंकों की संख्या अत्यधिक (अनन्त) है। $\pi = 3.1415926\dots$ 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 पृष्ठ 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।

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

► **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। अतः घनत्व को केवल दो सार्थक अंकों तक व्यक्त किया जाना चाहिए।

$$\begin{aligned} \text{घनत्व} &= \frac{5.74}{1.2} \text{ g cm}^{-3} \\ &= 4.8 \text{ g cm}^{-3} \end{aligned}$$

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।

(1) यदि किसी पतली, आयताकार शीट की लम्बाई और चौड़ाई, किसी मीटर पैमाने से मापने पर क्रमशः 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

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

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

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

यहाँ, 3 cm^2 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, $12.9 \text{ g} - 7.06 \text{ g}$ 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, वरन्, दी गई संख्या पर भी निर्भर करती है।

उदाहरणार्थ, द्रव्यमान 1.02 g के मापन में यथार्थता $\pm 0.01 \text{ g}$ है, जबकि दूसरी माप 9.89 g भी $\pm 0.01 \text{ g}$ तक ही यथार्थ है।

$$1.02 \text{ में आपेक्षिक त्रुटि} \\ = (\pm 0.01/1.02) \times 100 \% \\ = \pm 1 \%$$

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

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 सँक्रियाएँ 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 मूल 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 घेरेने 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 $= [L] \times [L] \times [L] = [L]^3 = [L^3]$ । क्योंकि, आयतन, द्रव्यमान और समय पर निर्भर नहीं करता, इसलिए यह कहा जाता है कि आयतन में द्रव्यमान की शून्य विमा, [M⁰], समय की शून्य विमा [T⁰] तथा लम्बाई की 3 विमाएँ [L³] हैं।

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

$$\begin{aligned}\text{बल} &= \text{द्रव्यमान} \times \text{त्वरण} \\ &= \text{द्रव्यमान} \times (\text{लम्बाई})/(\text{समय})^2\end{aligned}$$

बल की विमाएँ $[M][L]/[T]^2 = [M L T^{-2}]$ हैं। अतः बल में, द्रव्यमान की 1, लम्बाई की 1 और समय की -2 विमाएँ हैं। यहाँ अन्य सभी मूल राशियों की विमाएँ शून्य 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, अंतिम 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 समीकरण

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 $[M^0 L^3 T^0]$ और वेग या चाल का $[M^0 L T^{-1}]$ है। इसी प्रकार, $[M^0 L T^{-2}]$, त्वरण का तथा $[M L^{-3} T^0]$ 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। अतः 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 $[\rho]$ की विमीय समीकरण को इस प्रकार व्यक्त किया जा सकता है :

$$[V] = [M^0 L^3 T^0]$$

$$[v] = [M^0 L T^{-1}]$$

$$[F] = [M L T^{-2}]$$

$$[\rho] = [M L^{-3} T^0]$$

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 निरूपित 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। अतः 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 समघातता 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। अतः यदि हम किसी पिण्ड की लम्बाई (या दूरी) के लिए व्यंजक व्युत्पन्न करें, तो चाहे उसमें सम्मिलित प्रतीक कुछ भी हों, उनकी विमाओं को सरल करने पर अंत में प्रत्येक पद में लम्बाई की 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 जाँच 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

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 v_0 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,

$$\begin{aligned} [x] &= [L] \\ [x_0] &= [L] \\ [v_0 t] &= [L T^{-1}] [T] \\ &= [L] \\ [1/2 a t^2] &= [L T^{-2}] [T^2] \\ &= [L] \end{aligned}$$

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

$$\frac{1}{2} m v^2 = m g h$$

यहाँ m वस्तु का द्रव्यमान, v इसका वेग है, g गुरुत्वीय त्वरण और h ऊँचाई है। जाँचिए कि क्या यह समीकरण विमीय दृष्टि से सही है।

हल यहाँ वाम पक्ष की विमाएँ

$$[M] [L T^{-1}]^2 = [M] [L^2 T^{-2}]$$

$$\text{तथा} \quad = [M L^2 T^{-2}]$$

दक्षिण पक्ष की विमाएँ

$$\begin{aligned} [M] [L T^{-2}] [L] &= [M] [L^2 T^{-2}] \\ &= [M L^2 T^{-2}] \end{aligned}$$

चूँकि, दोनों पक्षों की विमाएँ समान हैं, इसलिए यह समीकरण विमीय दृष्टि से सही है। ◀

► **उदाहरण 2.16** ऊर्जा का SI मात्रक $J = \text{kg m}^2 \text{s}^{-2}$; 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) $K = (1/2) m v^2$
- (c) $K = m a$
- (d) $K = (3/16) m v^2$
- (e) $K = (1/2) m v^2 + m a$

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 $[M^2 L^3 T^{-3}]$; (b) तथा (d) के लिए $[M L^2 T^{-2}]$; (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 सूत्र सही है। इसके लिए गतिज ऊर्जा की वास्तविक परिभाषा को देखना पड़ेगा (देखें अध्याय 6)। गतिज ऊर्जा के लिए सही सूत्र (b) में दिया गया है। ◀

2.10.2 विभिन्न भौतिक राशियों के मध्य संबंध व्युत्पन्न 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 एकघाततः 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।

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 सूत्र व्युत्पन्न 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

$$[L^0 M^0 T^1] = [L^1]^x [L^1 T^{-2}]^y [M^1]^z$$

$$= L^{x+y} T^{-2y} M^z$$

दोनों ओर की विमाएँ समीकृत करने पर

$$x + y = 0; -2y = 1; \text{ एवं } z = 0$$

$$\text{अतः } x = \frac{1}{2}, y = -\frac{1}{2}, z = 0$$

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

$$\text{या } T = k \sqrt{\frac{l}{g}}$$

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।

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

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

1. भौतिक विज्ञान भौतिक राशियों के मापन पर आधारित एक परिमाणात्मक विज्ञान है। कुछ भौतिक राशियाँ जैसे लंबाई, द्रव्यमान, समय, विद्युत धारा, ऊष्मागतिक ताप, पदार्थ की मात्रा और ज्योति-तीव्रता, मूल राशियों के रूप में चुनी गई हैं।
2. 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।
3. 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।
4. 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।
5. 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)।

7. प्रायः छोटी एवं बड़ी राशियों की भौतिक मापों को वैज्ञानिक संकेत में 10 की घातों में व्यक्त किया जाता है। माप संकेतों तथा आंकिक अभिकलनों की सरलता हेतु संख्याओं की परिशुद्धता का संकेत करते हुए वैज्ञानिक संकेत एवं पूर्वलगनों का प्रयोग किया जाता है।
8. भौतिक राशियों के संकेतन और SI मात्रकों के प्रतीकों, कुछ अन्य मात्रकों, भौतिक राशियों और मापों को उचित रूप से व्यक्त करने हेतु पूर्वलगन के लिए कुछ सामान्य नियमों और निर्देशों का पालन करना चाहिए।
9. किसी भी भौतिक राशि के अभिकलन में उसके मात्रक की प्राप्ति हेतु संबंध (संबंधों) में सम्मिलित व्युत्पन्न राशियों के मात्रकों को वांछित मात्रकों की प्राप्ति तक बीजगणितीय राशियों की भांति समझना चाहिए।
10. भौतिक राशियों के मापन हेतु प्रत्यक्ष एवं अप्रत्यक्ष विधियों का प्रयोग किया जा सकता है। मापित राशियों में परिणाम को व्यक्त करते समय मापक यंत्रों की यथार्थता (accuracy) और परिशुद्धता (precision) के साथ मापन में त्रुटियों को भी दर्शाया जाना चाहिए।
11. मापित एवं अभिकलित राशियों में केवल उचित सार्थक अंकों को ही रखा रहने देना चाहिए। किसी भी संख्या में सार्थक अंकों की संख्या का निर्धारण, उनके साथ अंकीय संक्रियाओं को करने और अनिश्चित अंकों का निकटन करने में इनके लिए बनाए गए नियमों का पालन करना चाहिए।
12. मूल राशियों की विमाओं और इन विमाओं का संयोजन भौतिक राशियों की प्रकृति का वर्णन करता है। समीकरणों की विमीय संगति की जांच और भौतिक राशियों में संबंध व्युत्पन्न करने में विमीय विश्लेषण का प्रयोग किया जा सकता है। कोई विमीय संगत समीकरण वास्तव में सही हो, यह आवश्यक नहीं है परंतु विमीय रूप से गलत या असंगत समीकरण गलत ही होगी।

अभ्यास

टिप्पणी : संख्यात्मक उत्तरों को लिखते समय, सार्थक अंकों का ध्यान रखिये।

2.1 रिक्त स्थान भरिए

- (a) किसी 1 cm भुजा वाले घन का आयतन..... m^3 के बराबर है।
- (b) किसी 2 cm त्रिज्या व 10 cm ऊंचाई वाले सिलिंडर का पृष्ठ क्षेत्रफल..... $(mm)^2$ के बराबर है।
- (c) कोई गाड़ी 18 km/h की चाल से चल रही है तो यह 1 s में.....m चलती है।
- (d) सीसे का आपेक्षिक घनत्व 11.3 है। इसका घनत्व..... $g\ cm^{-3}$ या..... $kg\ m^{-3}$ है।

2.2 रिक्त स्थानों को मात्रकों के उचित परिवर्तन द्वारा भरिए

- (a) $1\ kg\ m^2\ s^{-2} = \dots\dots\dots g\ cm^2\ s^{-2}$
- (b) $1\ m = \dots\dots\dots ly$
- (c) $3.0\ m\ s^{-2} = \dots\dots\dots km\ h^{-2}$
- (d) $G = 6.67 \times 10^{-11}\ N\ m^2\ (kg)^{-2} = \dots\dots\dots (cm)^3\ s^{-2}\ g^{-1}$

2.3 ऊष्मा या ऊर्जा का मात्रक कैलोरी है और यह लगभग 4.2 J के बराबर है, जहां $1\ J = 1\ kg\ m^2\ s^{-2}$ । मान लीजिए कि हम मात्रकों की कोई ऐसी प्रणाली उपयोग करते हैं जिससे द्रव्यमान का मात्रक $\alpha\ kg$ के बराबर है, लंबाई का मात्रक $\beta\ m$ के बराबर है, समय का मात्रक $\gamma\ s$ के बराबर है। यह प्रदर्शित कीजिए कि नए मात्रकों के पदों में कैलोरी का परिमाण $4.2\ \alpha^{-1}\ \beta^{-2}\ \gamma^2$ है।

2.4 इस कथन की स्पष्ट व्याख्या कीजिए : तुलना के मानक का विशेष उल्लेख किए बिना “किसी विमीय राशि को ‘बड़ा’ या ‘छोटा’ कहना अर्थहीन है”। इसे ध्यान में रखते हुए नीचे दिए गए कथनों को जहां कहीं भी आवश्यक हो, दूसरे शब्दों में व्यक्त कीजिए :

- (a) परमाणु बहुत छोटे पिण्ड होते हैं।
- (b) जेट वायुयान अत्यधिक गति से चलता है।
- (c) बृहस्पति का द्रव्यमान बहुत ही अधिक है।
- (d) इस कमरे के अंदर वायु में अणुओं की संख्या बहुत अधिक है।
- (e) इलेक्ट्रॉन, प्रोटॉन से बहुत भारी होता है।

- (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 स्कूगेज 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 स्कूगेज 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 स्कूगेज 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 cm^2 क्षेत्र घेरता है । स्लाइड को किसी स्क्रीन पर प्रक्षेपित किया जाता है और स्क्रीन पर मकान का क्षेत्रफल 1.55 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 N m^{-2} (f) 0.0006032 m^2
- 2.11** धातु की किसी आयताकार शीट की लंबाई, चौड़ाई व मोटाई क्रमशः 4.234 m, 1.005 m व 2.01 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 संबंधित है :
- $$P = a^3 b^2 / \sqrt{c} d$$
- a, b, c तथा d के मापने में प्रतिशत त्रुटियाँ क्रमशः 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 त्रुटियाँ हैं, आवर्त गति कर रहे किसी कण के विस्थापन के चार भिन्न सूत्र दिए गए हैं :
- (a) $y = a \sin 2\pi t/T$ (b) $y = a \sin vt$
 (c) $y = (a/T) \sin t/a$ (d) $y = (a/\sqrt{2}) (\sin 2\pi t/T + \cos 2\pi t/T)$
 (a = कण का अधिकतम विस्थापन, v = कण की चाल, T = गति का आवर्त काल) । विमीय आधारों पर गलत सूत्रों को निकाल दीजिए ।
- 2.15** भौतिकी का एक प्रसिद्ध संबंध किसी कण के 'चल द्रव्यमान (moving mass)' m , 'विराम द्रव्यमान (rest mass)' m_0 , इसकी चाल v , और प्रकाश की चाल c के बीच है । (यह संबंध सबसे पहले अल्बर्ट आइंस्टाइन

के विशेष आपेक्षिकता के सिद्धांत के परिणामस्वरूप उत्पन्न हुआ था।) कोई छात्र इस संबंध को लगभग सही याद करता है लेकिन स्थिरांक c को लगाना भूल जाता है। वह लिखता है : $m \frac{m_0}{(1 - v^2)^{1/2}}$ । अनुमान लगाइए कि c कहाँ लगेगा।

- 2.16** परमाण्विक पैमाने पर लंबाई का सुविधाजनक मात्रक एंग्स्ट्रम है और इसे $\text{\AA} : 1\text{\AA} = 10^{-10}\text{m}$ द्वारा निर्दिष्ट किया जाता है। हाइड्रोजन के परमाणु का आमाप लगभग $0.5\text{\AA}$ है। हाइड्रोजन परमाणुओं के एक मोल का m^3 में कुल आण्विक आयतन कितना होगा?
- 2.17** किसी आदर्श गैस का एक मोल (ग्राम अणुक) मानक ताप व दाब पर 22.4 L आयतन (ग्राम अणुक आयतन) घेरता है। हाइड्रोजन के ग्राम अणुक आयतन तथा उसके एक मोल के परमाण्विक आयतन का अनुपात क्या है? (हाइड्रोजन के अणु की आमाप लगभग $1\text{\AA}$ मानिए)। यह अनुपात इतना अधिक क्यों है?
- 2.18** इस सामान्य प्रेक्षण की स्पष्ट व्याख्या कीजिए : यदि आप तीव्र गति से गतिमान किसी रेलगाड़ी की खिड़की 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 (पहाड़ियाँ, चंद्रमा, तारे आदि) स्थिर प्रतीत होते हैं। (वास्तव में, क्योंकि आपको ज्ञात है कि आप चल रहे हैं, इसलिए, ये दूरस्थ वस्तुएं आपको अपने साथ चलती हुई प्रतीत होती हैं)।
- 2.19** समीपी तारों की दूरियाँ ज्ञात करने के लिए अनुभाग 2.3.1 में दिए गए 'लंबन' के सिद्धांत का प्रयोग किया जाता है। सूर्य के परितः अपनी कक्षा में छः महीनों के अंतराल पर पृथ्वी की अपनी, दो स्थानों को मिलानेवाली, आधार रेखा AB है। अर्थात् आधार रेखा पृथ्वी की कक्षा के व्यास $\approx 3 \times 10^{11}\text{m}$ 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 है ?
- 2.20** हमारे सौर परिवार से निकटतम तारा 4.29 प्रकाश वर्ष दूर है। पारसेक में यह दूरी कितनी है ? यह तारा (एल्फा सेंटौरी नामक) तब कितना लंबन प्रदर्शित करेगा जब इसे सूर्य के परितः अपनी कक्षा में पृथ्वी के दो स्थानों से जो छः महीने के अन्तराल पर हैं, देखा जाएगा ?
- 2.21** भौतिक राशियों का परिशुद्ध 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। 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 महत्वपूर्ण 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 10^7K से अधिक और बाह्य पृष्ठ का ताप लगभग 6000K 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 $= 2.0 \times 10^{30}\text{kg}$; सूर्य की त्रिज्या $= 7.0 \times 10^8\text{m}$ ।
- 2.24** जब बृहस्पति ग्रह पृथ्वी से 8247 लाख किलोमीटर दूर होता है, तो इसके व्यास की कोणीय माप $35.72''$ का चाप है। बृहस्पति का व्यास परिकलित कीजिए।

अतिरिक्त अभ्यास

- 2.25** वर्षा 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 व v के बीच निम्नलिखित संबंध व्युत्पन्न करता है :

$$\tan \theta = v;$$

और वह इस संबंध के औचित्य की सीमा पता लगाता है: जैसी कि आशा की जाती है यदि $v \rightarrow 0$ तो $\theta \rightarrow 0$ । (हम यह मान रहे हैं कि तेज हवा नहीं चल रही है और किसी खड़े व्यक्ति के लिए वर्षा ऊर्ध्वाधरतः 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 सीज़ियम 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 $2.5\text{\AA}$ मानते हुए उसके माध्य द्रव्यमान घनत्व का अनुमान लगाइए। (सोडियम के परमाण्वीय द्रव्यमान तथा आवोगाद्रो 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 हाँ, तो क्यों?

- 2.28** नाभिकीय पैमाने पर लंबाई का सुविधाजनक मात्रक फर्मी है : ($1\text{ f} = 10^{-15}\text{ m}$)। नाभिकीय आमाप लगभग निम्नलिखित आनुभविक संबंध का पालन करते हैं :

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

जहाँ r नाभिक की त्रिज्या, A इसकी द्रव्यमान संख्या और r_0 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 दूरियाँ 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 के पृष्ठ से परावर्तित होकर 2.56 s में वापस आ जाता है। पृथ्वी के परितः चंद्रमा की कक्षा की त्रिज्या कितनी है ?

- 2.30** जल के नीचे वस्तुओं को ढूँढ़ने 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 $= 1450\text{ m s}^{-1}$)।

- 2.31** हमारे विश्व में आधुनिक खगोलविदों द्वारा खोजे गए सर्वाधिक दूरस्थ पिण्ड इतनी दूर हैं कि उनके द्वारा उत्सर्जित प्रकाश को पृथ्वी तक पहुँचने 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 पहुँचने 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 आंकिक 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 नियतांक G) से उन्हें पता लगा कि वे एक ऐसी संख्या पर पहुँच गए हैं जिसकी विमा समय की विमा है। साथ ही, यह एक बहुत ही बड़ी संख्या थी और इसका परिमाण विश्व की वर्तमान आकलित आयु (~ 1500 करोड़ वर्ष) के करीब 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 जिसे आप सोच सकते हैं) बना सकते हैं? यदि विश्व की आयु तथा इस संख्या में समानता महत्वपूर्ण है तो मूल नियतांकों की स्थिरता किस प्रकार प्रभावित 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 परितः 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। अंततः 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

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 क्रमशः +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 अर्थात् समय $t=0$ पर कार $x=0$ पर 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। अतः कार द्वारा चली गई दूरी $OP = +360$ m है। **इस दूरी को कार द्वारा चली गई पथ-लंबाई कहते हैं।** दूसरी 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 $= OP + PQ = 360 \text{ m} + (+120 \text{ m}) = +480 \text{ m}$ होगी। क्योंकि पथ-लंबाई में केवल परिमाण होता है दिशा नहीं, अतः 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 व t_2 पर वस्तु की स्थिति क्रमशः x_1 व x_2 है। तब समय $\Delta t (= t_2 - t_1)$ में उसका विस्थापन, जिसे हम Δx से व्यक्त करते हैं, अंतिम तथा प्रारंभिक स्थितियों के अंतर द्वारा व्यक्त किया जाता है :

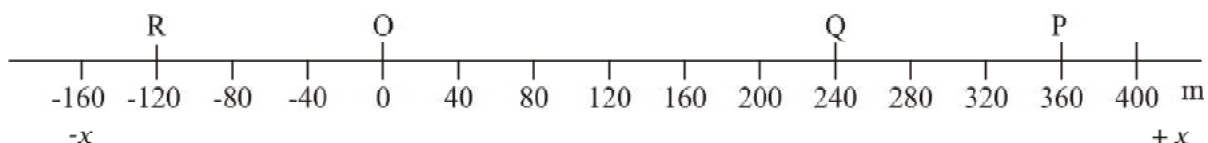
$$\Delta x = x_2 - x_1$$

(यहाँ हम ग्रीक अक्षर डेल्टा (Δ) 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 दिशाएँ 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 $240 \text{ m} - 360 \text{ m} = -120 \text{ m}$ 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।



चित्र 3.1 x -अक्ष, मूल बिंदु तथा विभिन्न समयों में कार की स्थितियाँ।

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।

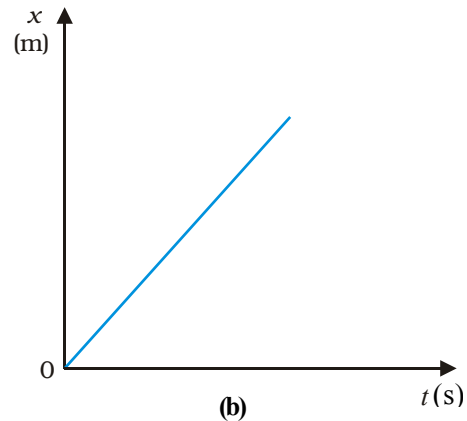
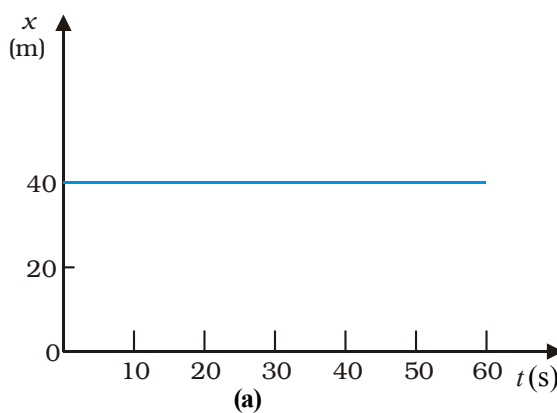
विस्थापन का परिमाण गति की किसी अवधि के लिए शून्य भी हो सकता है जबकि तदनु रूप पथ-लंबाई शून्य नहीं है। उदाहरण के लिए, चित्र 3.1 में यदि कार O से चल कर P तक जाए और पुनः O पर वापस आ जाए तो कार की अंतिम स्थिति प्रारंभिक स्थिति के संपाती हो जाती है और विस्थापन शून्य हो जाता है। परंतु कार की इस पूरी यात्रा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

जैसा कि आप पहले पढ़ चुके हैं किसी भी वस्तु की गति को स्थिति-समय ग्राफ द्वारा व्यक्त किया जा सकता है। इस

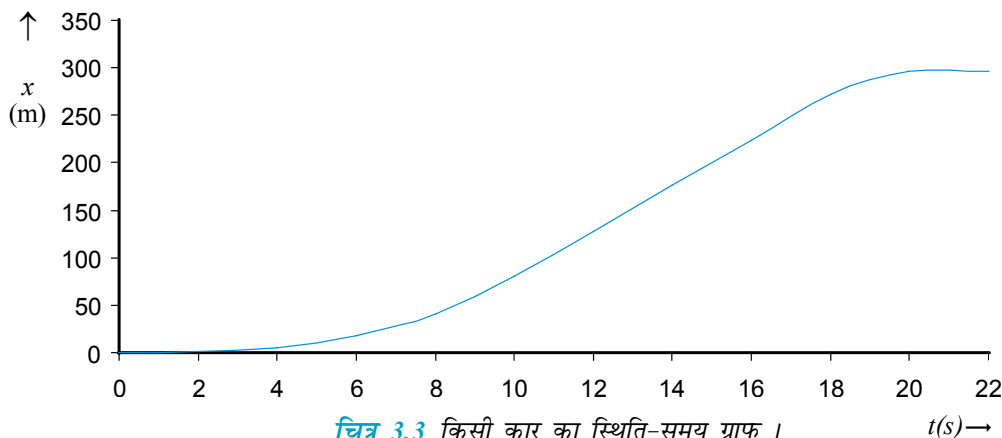
प्रकार के ग्राफ ऐसे सशक्त साधन होते हैं, जिनके माध्यम से वस्तु की गति के विभिन्न पहलुओं का निरूपण एवं विश्लेषण आसानी से किया जा सकता है। किसी सरल रेखा (जैसे- x -अक्ष) के अनुदिश गतिमान वस्तु के लिए समय के साथ केवल x -निर्देशांक ही परिवर्तित होता है। इस प्रकार हमें $x-t$ ग्राफ प्राप्त होता है। हम सर्वप्रथम एक सरल स्थिति पर विचार करेंगे, जिसमें वस्तु उदाहरणार्थ, एक कार $x = 40 \text{ m}$ 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 $t = 0 \text{ s}$ पर विरामावस्था से चलना प्रारंभ करती है। इसकी चाल उत्तरोत्तर $t = 10 \text{ s}$ तक बढ़ती जाती है। इसके बाद वह $t = 18 \text{ s}$ तक एकसमान चाल से चलती है। इस समय इसमें ब्रेक लगाया जाता है जिसके परिणामस्वरूप वह $t = 20 \text{ s}$ पर और $x = 296 \text{ m}$ पर रुक जाती है। ऐसी कार का स्थिति-समय



चित्र 3.2 स्थिति-समय ग्राफ, जब (a) वस्तु स्थिर है, तथा (b) जब वस्तु एकसमान गति से चल रही है।



चित्र 3.3 किसी कार का स्थिति-समय ग्राफ।

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

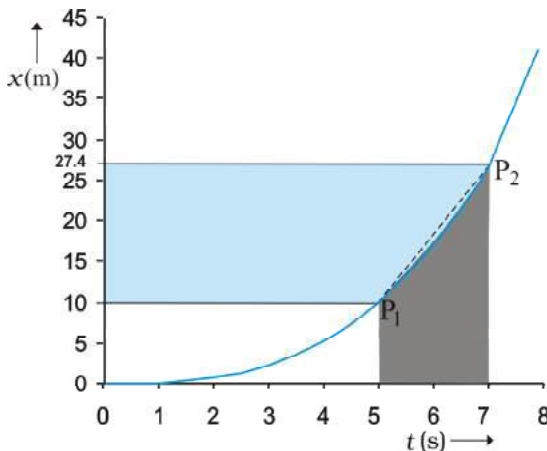
3.3 औसत वेग तथा औसत चाल

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 :

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

यहां x_1 , आरंभिक समय t_1 पर तथा x_2 अंतिम समय t_2 पर, वस्तु की स्थिति को व्यक्त करता है। यहाँ वेग के प्रतीक (v) 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।



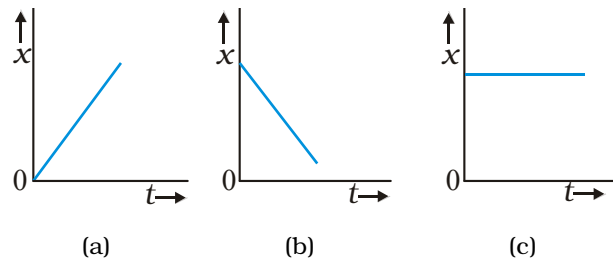
चित्र 3.4 औसत चाल सरल रेखा P_1P_2 की प्रवणता है।

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:

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

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 क्रमशः 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।

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

औसत चाल का वही 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

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 पुनः Q पर वापस आ जाती है।

हल (a)

$$\begin{aligned} \text{औसत वेग} &= \frac{\text{विस्थापन}}{\text{समयावधि}} \\ \text{अथवा } \bar{v} &= \frac{+360 \text{ m}}{18 \text{ s}} = 20 \text{ m s}^{-1} \\ \text{औसत चाल} &= \frac{\text{पथ दूरी}}{\text{समयावधि}} \\ &= \frac{360 \text{ m}}{18 \text{ s}} = 20 \text{ m s}^{-1} \end{aligned}$$

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

(b)

$$\begin{aligned} \text{औसत वेग} &= \frac{\text{विस्थापन}}{\text{समयावधि}} = \frac{240 \text{ m}}{18+6.0 \text{ s}} \\ &= +10 \text{ m s}^{-1} \\ \text{औसत चाल} &= \frac{\text{पथ - लम्बाई}}{\text{समयावधि}} = \frac{OP+PQ}{t} \\ &= \frac{(360+120) \text{ m}}{24 \text{ s}} \\ &= 20 \text{ m s}^{-1} \end{aligned}$$

अतः 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

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। अतः 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) अनन्तः सूक्ष्म हो। गणितीय विधि से हम इस कथन को निम्न प्रकार से व्यक्त करते हैं—

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

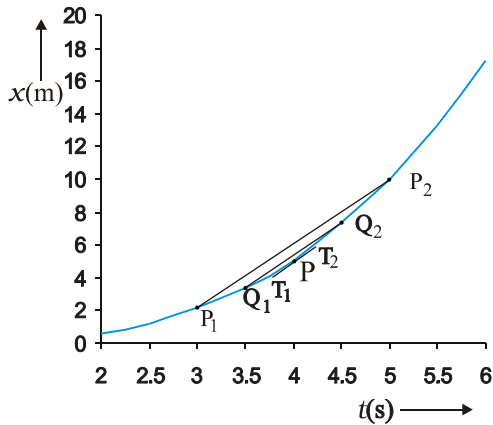
$$\frac{dx}{dt} \quad (3.3b)$$

यहाँ प्रतीक $\lim_{\Delta t \rightarrow 0}$ 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 t के 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 $t = 4 \text{ s}$ (बिंदु P) पर निकालना चाहते हैं। गणना की आसानी के लिए इस चित्र को चित्र 3.6 में अलग पैमाना लेकर पुनः खींचा गया है। पहले हम $t = 4 \text{ s}$ को केंद्र में रखकर Δt को 2 s लें। औसत वेग की परिभाषा के अनुसार सरल रेखा P_1P_2 (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 P_1P_2 रेखा Q_1Q_2 हो जाती है और इसकी प्रवणता 3.5 s से 4.5 s अंतराल में औसत वेग का मान देगी। अंततः सीमांत मान

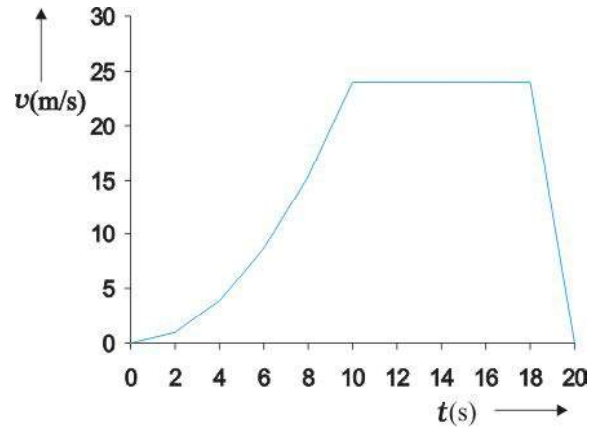


चित्र 3.6 स्थिति-समय ग्राफ से वेग ज्ञात करना। $t = 4$ s पर वेग उस क्षण पर ग्राफ की स्पर्श रेखा की प्रवणता है।

$\Delta t \rightarrow 0$ की परिस्थिति में रेखा P_1P_2 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 $x = 0.08 t^3$ 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 $t_1 (= t - \Delta t / 2)$ तथा $t_2 (= t + \Delta t / 2)$ और चौथे एवं पाँचवें कॉलम में x के तदनुरूप मानों अर्थात् $x(t_1) = 0.08 t_1^3$ तथा $x(t_2) = 0.08 t_2^3$ को दिखलाया गया है। छोटे कॉलम में अंतर $\Delta x = x(t_2) - x(t_1)$ को तथा अंतिम कॉलम में Δx व Δt के अनुपात को व्यक्त किया गया है। यह अनुपात प्रथम कॉलम में अंकित Δt के भिन्न-भिन्न मानों के संगत औसत वेग का मान है।

सारणी 3.1 से स्पष्ट है कि जैसे-जैसे Δt का मान 2.0 s से घटाते-घटाते 0.01 s करते हैं तो औसत वेग अंततः

सीमांत मान 3.84 ms^{-1} के बराबर हो जाता है जो $t = 4$ s पर कार का वेग है अर्थात् $t = 4$ s पर dx/dt का मान। इस प्रकार चित्र 3.3 में दर्शाई गई गति के हर क्षण के लिए हम कार का वेग निकाल सकते हैं। इस उदाहरण के लिए समय के सापेक्ष वेग में परिवर्तन चित्र 3.7 में दर्शाया गया है।



चित्र 3.7 चित्र 3.3 में दर्शाई गई वस्तु की गति के तदनुरूप वेग-समय ग्राफ।

यहाँ यह बात ध्यान देने योग्य है कि वस्तु 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 ($\bar{v}$) 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 क्रमशः सूक्ष्म करते हुए $\Delta x / \Delta t$ का मान निकालते जाएँगे और अंततः सारणी 3.1 में दर्शाई गई विधि

सारणी 3.1 $t = 4$ s के लिए $\Delta x / \Delta t$ का सीमांत मान

Δt (s)	t_1 (s)	t_2 (s)	$x(t_1)$ (m)	$x(t_2)$ (m)	Δx (m)	$\Delta x / \Delta t$ (m 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

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। $t = 0 \text{ s}$ तथा $t = 2.0 \text{ s}$ क्षणों पर वस्तु का वेग क्या होगा ? $t = 2.0 \text{ s}$ तथा $t = 4.0 \text{ s}$ के मध्य के समय अंतराल में वस्तु का औसत वेग क्या होगा ?

हल अवकल गणित की पद्धति के अनुसार वस्तु का वेग

$$v = \frac{dx}{dt} = \frac{d}{dt} (a + bt^2) = 2bt = 5.0 t \text{ m s}^{-1}$$

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

$$\begin{aligned} \text{औसत वेग} &= \frac{x(t_2) - x(t_1)}{t_2 - t_1} = \frac{x(4.0) - x(2.0)}{4.0 - 2.0} \\ &= \frac{(a + 16b) - (a + 4b)}{2.0} = 6.0b \\ &= 6.0 \times 2.5 = 15 \text{ m s}^{-1} \end{aligned}$$

चित्र 3.7 से यह स्पष्ट है कि $t = 10 \text{ s}$ से 18 s के मध्य वेग स्थिर रहता है। $t = 18 \text{ s}$ से $t = 20 \text{ s}$ के मध्य यह एकसमान रूप से घटता जाता है जबकि $t = 0 \text{ s}$ से $t = 10 \text{ s}$ 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 $+24.0 \text{ m s}^{-1}$ 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

सामान्यतः 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 वस्तुओं 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 है। 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।

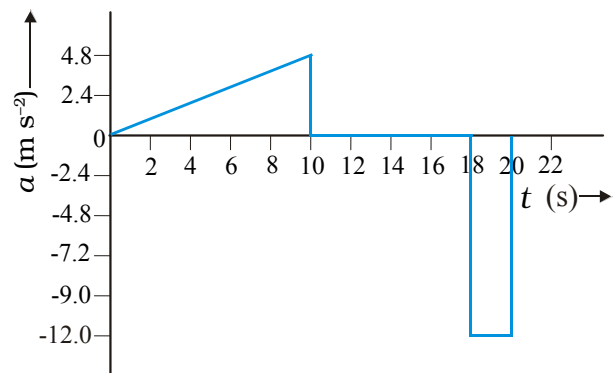
जब किसी वस्तु का वेग समय के सापेक्ष बदलता है तो हम कहते हैं कि उसमें त्वरण हो रहा है। वेग में परिवर्तन तथा तत्संबंधित समय अंतराल के अनुपात को हम औसत त्वरण कहते हैं। इसे $\bar{a}$ से प्रदर्शित करते हैं :

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

यहाँ t_1, t_2 क्षणों पर वस्तु का वेग क्रमशः 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 :

$$\begin{aligned} 0 \text{ s} - 10 \text{ s} \quad \bar{a} &= \frac{24 - 0 \text{ m s}^{-1}}{10 - 0 \text{ s}} = 2.4 \text{ m s}^{-2} \\ 10 \text{ s} - 18 \text{ s} \quad \bar{a} &= \frac{24 - 24 \text{ m s}^{-1}}{18 - 10 \text{ s}} = 0 \text{ m s}^{-2} \\ 18 \text{ s} - 20 \text{ s} \quad \bar{a} &= \frac{0 - 24 \text{ m s}^{-1}}{20 - 18 \text{ s}} = -12 \text{ m s}^{-2} \end{aligned}$$



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

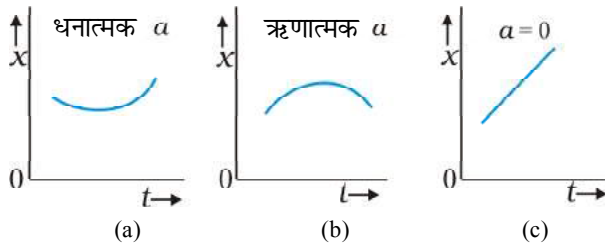
तात्क्षणिक त्वरण : जिस प्रकार हमने पूर्व में तात्क्षणिक वेग की व्याख्या की है, उसी प्रकार हम तात्क्षणिक त्वरण को भी परिभाषित करते हैं। वस्तु के तात्क्षणिक त्वरण को a से चिह्नित करते हैं, अर्थात्

$$a = \lim_{t \rightarrow 0} \frac{v}{t} = \frac{dv}{dt} \quad (3.5)$$

$v-t$ 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 $v-t$ वक्र में प्रत्येक क्षण के लिए त्वरण प्राप्त कर सकते हैं। परिणामस्वरूप उपलब्ध $a-t$ 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 m s^{-2} है। जब त्वरण एकसमान होता है तो यह स्पष्ट है कि वह उस अवधि में औसत त्वरण के बराबर होता है।

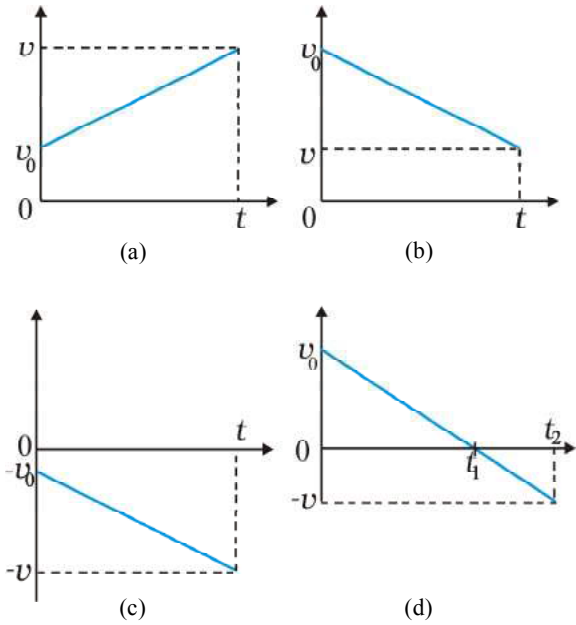
चूँकि वेग एक सदिश राशि है जिसमें दिशा एवं परिमाण दोनों होते हैं अतएव वेग परिवर्तन में इनमें से कोई एक अथवा दोनों निहित हो सकते हैं। अतः या तो चाल (परिमाण) में परिवर्तन, दिशा में परिवर्तन अथवा इन दोनों में परिवर्तन से त्वरण का उद्भव हो सकता है। वेग के समान ही त्वरण भी धनात्मक, ऋणात्मक अथवा शून्य हो सकता 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 किन्तु ऋणात्मक त्वरण के लिए ग्राफ नीचे 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।

हमारा अध्ययन मात्र स्थिर त्वरण तक ही सीमित रहेगा। ऐसी स्थिति में औसत त्वरण $\bar{a}$ का मान गति की अवधि में स्थिर त्वरण के मान के बराबर होगा।



चित्र 3.10 स्थिर त्वरण के साथ गतिमान वस्तु का वेग-समय ग्राफ (a) धनात्मक त्वरण से धनात्मक दिशा में गति, (b) ऋणात्मक त्वरण से धनात्मक दिशा में गति, (c) ऋणात्मक त्वरण से ऋणात्मक दिशा में गति, (d) ऋणात्मक त्वरण के साथ वस्तु की गति जो समय t_1 पर दिशा बदलती है। 0 से t_1 समयावधि में यह धनात्मक x की दिशा में गति करती है जबकि t_1 व t_2 के मध्य वह विपरीत दिशा में गतिमान है।

यदि क्षण $t=0$ पर वस्तु का वेग u_0 तथा t क्षण पर उसका वेग v हो, तो त्वरण $a = \bar{a} = \frac{v - u_0}{t - 0}$ होगा।

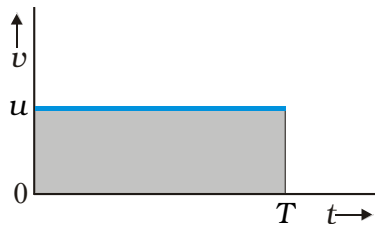
$$\text{अतएव, } v = u_0 + at \quad (3.6)$$

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:

- 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।
- 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।
- 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।
- कोई वस्तु पहले t_1 समय तक धनात्मक दिशा में चलती है और फिर ऋणात्मक दिशा में ऋणात्मक त्वरण के साथ

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 महत्वपूर्ण लक्षण है कि $v-t$ ग्राफ के अंतर्गत आने वाला क्षेत्रफल वस्तु का विस्थापन व्यक्त करता है। इस कथन की सामान्य उपपत्ति के लिए अवकल गणित की 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।

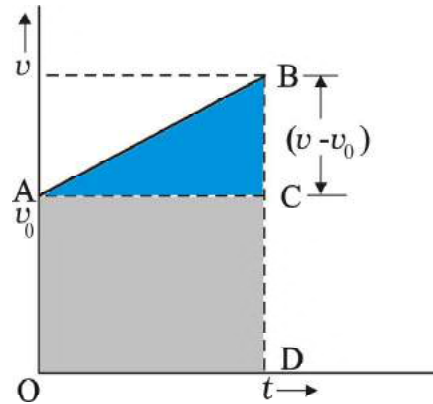
3.6 एकसमान त्वरण से गतिमान वस्तु का शुद्धगतिकी संबंधी समीकरण

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 प्रारंभिक वेग (v_0), समय t बीत जाने पर अंतिम वेग (v), तथा त्वरण (a)। हम पहले ही v_0 और v के मध्य एक समीकरण (3.6) प्राप्त कर चुके हैं जिसमें एकसमान त्वरण a तथा समय t निहित हैं। यह समीकरण है :

$$v = v_0 + at \quad (3.6)$$

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

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

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

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

परंतु $v - v_0 = at$

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

$$\text{अथवा } x = v_0 t + \frac{1}{2} at^2 \quad (3.8)$$

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

$$\begin{aligned} x &= \frac{v + v_0}{2} t \\ &= \bar{v} \cdot t \end{aligned} \quad (3.9a)$$

$$\bar{v} = \frac{v + v_0}{2} \quad (\text{मात्र स्थिर त्वरण के लिए}) \quad (3.9b)$$

समीकरण (3.9a) तथा (3.9b) का अभिप्राय है कि वस्तु का विस्थापन x माध्य वेग $\bar{v}$ 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

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

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 महत्वपूर्ण समीकरण प्राप्त हुए-

$$\begin{aligned} v &= v_0 + at \\ x &= v_0 t + \frac{1}{2} at^2 \\ v^2 - v_0^2 &= 2ax \end{aligned} \quad (3.11a)$$

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

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

$$\begin{aligned} v &= v_0 + at \\ x - x_0 &= v_0 t + \frac{1}{2} at^2 \end{aligned} \quad (3.11b)$$

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

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

हल परिभाषा से

$$\begin{aligned} a &= \frac{dv}{dt} \\ dv &= a dt \end{aligned}$$

दोनों पक्षों के समाकलन से

$$\int_{v_0}^v dv = \int_0^t a dt \quad (a \text{ अचर है})$$

$$\begin{aligned} v - v_0 &= at \\ v &= v_0 + at \end{aligned}$$

पुनः $v = \frac{dx}{dt}$
 $dx = v dt$

दोनों पक्षों के समाकलन से

$$\begin{aligned} \int_{x_0}^x dx &= \int_0^t v dt \\ \int_0^t v_0 + at dt & \\ x - x_0 &= v_0 t + \frac{1}{2} a t^2 \end{aligned}$$

$$x = x_0 + v_0 t + \frac{1}{2} a t^2$$

हम लिख सकते हैं :

$$a = \frac{dv}{dt} = \frac{dv}{dx} \frac{dx}{dt} = v \frac{dv}{dx}$$

अथवा, $v dv = a dx$

दोनों पक्षों के समाकलन से

$$\begin{aligned} \int_{v_0}^v v dv &= \int_{x_0}^x a dx \\ \frac{v^2 - v_0^2}{2} &= a(x - x_0) \\ v^2 &= v_0^2 + 2a(x - x_0) \end{aligned}$$

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 महत्वपूर्ण उदाहरणों में करेंगे।

► **उदाहरण 3.4** किसी बहुमंजिले भवन की ऊपरी छत से कोई गेंद 20 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? $g = 10 \text{ m s}^{-2}$ ।

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।

$$\begin{aligned} \text{अब, } v_0 &= +20 \text{ m s}^{-1}, \\ a &= -g = -10 \text{ m s}^{-2}, \\ v &= 0 \text{ m s}^{-1} \end{aligned}$$

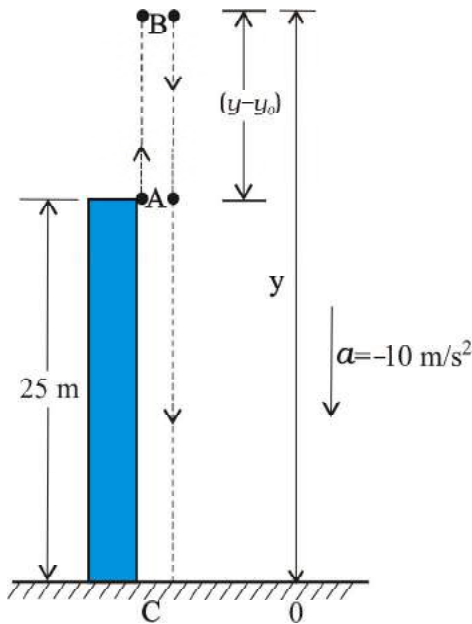
यदि फेंके गए बिंदु से गेंद y ऊँचाई तक जाती है तो समीकरण

$$v^2 = v_0^2 + 2a(y - y_0) \text{ से हमें निम्नलिखित परिणाम मिलेगा-}$$

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

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

(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 शून्य है, इसलिए :

$$\begin{aligned} v &= v_0 + at \\ 0 &= 20 - 10 t_1 \end{aligned}$$

$$\text{या } t_1 = 2 \text{ s}$$

इस समय में गेंद बिंदु A से B पर पहुँचती है। B अर्थात् अधिकतम ऊँचाई से गेंद गुरुत्वजनित त्वरण से मुक्त रूप से नीचे

की ओर गिरती है। क्योंकि गेंद y की ऋणात्मक दिशा के अनुदिश चलती है, इसलिए निम्नलिखित समीकरण का उपयोग करके हम t_2 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 $y = 0$, $v_0 = 0$, $a = -g = -10 \text{ m s}^{-2}$

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

$$\text{अतः } t_2 = 3 \text{ s}$$

इसलिए धरती पर टकराने के पहले गेंद द्वारा लिया गया कुल समय $t_1 + t_2 = 2 \text{ s} + 3 \text{ s} = 5 \text{ s}$ 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 :

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

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

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

$$\text{या } 5t^2 - 20t - 25 = 0$$

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

$$t = 5 \text{ s}$$

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 ऊँचाई 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 g के मान को स्थिर अर्थात् 9.8 m s^{-2} ले सकते हैं।

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

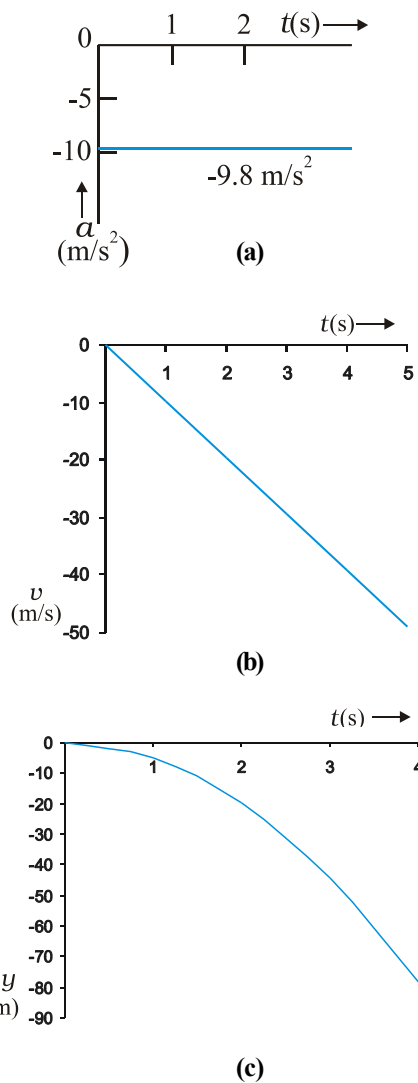
समीकरण निम्नलिखित प्रकार से व्यक्त किए जा सकते हैं-

$$v = 0 - g t = -9.8 t \quad \text{m s}^{-1}$$

$$y = 0 - \frac{1}{2} g t^2 = -4.9 t^2 \quad \text{m}$$

$$v^2 = 0 - 2 g y = -19.6 y \quad \text{m}^2 \text{s}^{-2}$$

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 दिखाया गया है।



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।

► **उदाहरण 3.6 गैलीलियो का विषम अंक संबंधित नियम :** इस नियम के अनुसार “विरामावस्था से गिरती हुई किसी वस्तु द्वारा समान समय अंतरालों में चली गई दूरियाँ एक दूसरे से उसी अनुपात में होती हैं जिस अनुपात में एक से प्रारंभ होने वाले विषम अंक [अर्थात् 1 : 3 : 5 : 7,.....]”। इस कथन को सिद्ध कीजिए।

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

$$y = \frac{1}{2} g t^2$$

इस समीकरण की सहायता से हम भिन्न-भिन्न समय अंतरालों $0, \tau, 2\tau, 3\tau, \dots$ 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_0 लें ($y_0 = (-1/2)g\tau^2$) तो आगे के समय अंतरालों के बाद वस्तु की स्थितियों को y_0 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 क्रमशः 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।

सारिणी 3.2

t	y	y का मान, y_0 के पदों में $y_0 = (-1/2)g \tau^2$	क्रमिक समय अंतरालों में चली गई दूरी	चली गई दूरियों का अनुपात
0	0	0		
τ	$-(1/2)g\tau^2$	y_0	y_0	1
2τ	$-4(1/2)g\tau^2$	$4y_0$	$3y_0$	3
3τ	$-9(1/2)g\tau^2$	$9y_0$	$5y_0$	5
4τ	$-16(1/2)g\tau^2$	$16y_0$	$7y_0$	7
5τ	$-25(1/2)g\tau^2$	$25y_0$	$9y_0$	9
6τ	$-36(1/2)g\tau^2$	$36y_0$	$11y_0$	11

► **उदाहरण 3.7** वाहनों की 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 महत्वपूर्ण कारक है। यह दूरी वाहन के प्रारंभिक वेग (v_0) तथा उसके ब्रेक की क्षमता या ब्रेक लगाए जाने के परिणामस्वरूप वाहन में उत्पन्न मंदन $-a$ पर निर्भर करती है। किसी वाहन की अवरोधन दूरी के लिए v_0 तथा a 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। अतः 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 क्रमशः 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 महत्वपूर्ण 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 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।

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 ऊर्ध्वाधर 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_r तथा रूलर द्वारा चली गई दूरी d को नाप लें। किसी विशेष उदाहरण में $d = 21.0$ cm है तो प्रतिक्रिया काल की गणना कीजिए।

हल रूलर मुक्त रूप से गिरता है, अतः $v_0 = 0$, $a = -g = -9.8$ ms⁻² प्रतिक्रिया काल t_r तथा तय की गई दूरी (d) में संबंध है,

$$d = \frac{1}{2}gt_r^2$$

$$\text{या } t_r = \sqrt{\frac{2d}{g}} \text{ s}$$



चित्र 3.15 प्रतिक्रिया काल का मापन ।

यदि $d = 21.0 \text{ cm}$ और $g = 9.8 \text{ ms}^{-2}$ है, तो

$$t_r = \sqrt{\frac{2 \times 0.21}{9.8}} \text{ s} \quad 0.2 \text{ s}$$

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 आपको 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 क्रमशः $x_A(0)$ तथा $x_B(0)$ हों, तो किसी अन्य क्षण t पर ये स्थितियाँ निम्नवत होंगी :

$$x_A(t) = x_A(0) + v_A t \quad (3.12a)$$

$$x_B(t) = x_B(0) + v_B t \quad (3.12b)$$

वस्तु A तथा वस्तु B के मध्य विस्थापन

$$x_{BA}(t) = x_B(t) - x_A(t)$$

$$= [x_B(0) - x_A(0)] + (v_B - v_A)t \quad (3.13)$$

होगा। समीकरण (3.13) की हम आसानी से व्याख्या कर सकते हैं। इस समीकरण से यह मालूम पड़ता है कि जब वस्तु A से देखते हैं तो वस्तु B का वेग $v_B - v_A$ होता है क्योंकि A से B तक विस्थापन एकांक समय में $v_B - v_A$ की दर से अनवरत बदलता जाता है। अतः हम यह कहते हैं कि वस्तु B का वेग वस्तु A के सापेक्ष $v_B - v_A$ होता है:

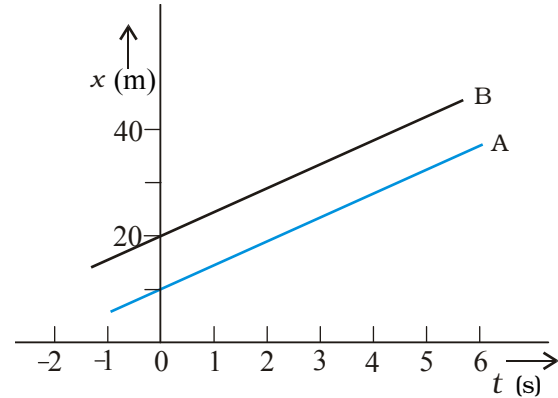
$$v_{BA} = v_B - v_A \quad (3.14a)$$

इसी प्रकार वस्तु A का वेग वस्तु B के सापेक्ष

$$v_{AB} = v_A - v_B \quad (3.14b)$$

होगा। इससे यह निकलता है कि,

$$v_{BA} = -v_{AB} \quad (3.14c)$$

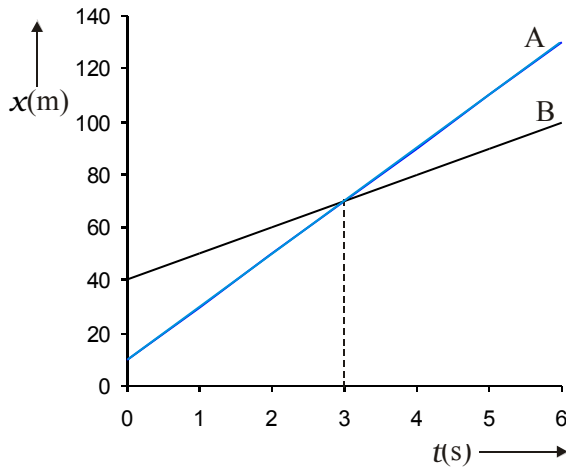


चित्र 3.16 समान वेग से गतिमान वस्तुओं A व B के लिए स्थिति-समय ग्राफ ।

अब हम कुछ विशेष परिस्थितियों पर विचार करेंगे :

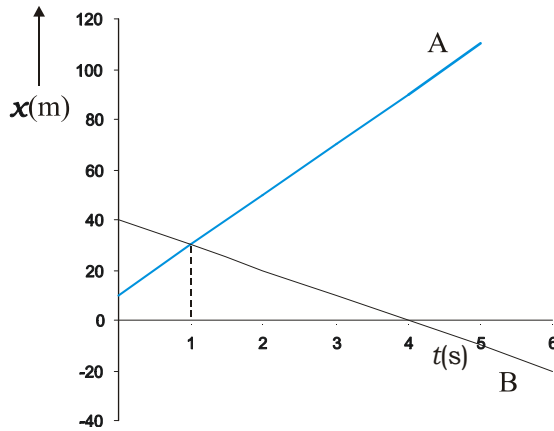
(a) यदि $v_B = v_A$, $v_B - v_A = 0$, तो समीकरण (3.13) से $x_B(t) - x_A(t) = x_B(0) - x_A(0)$ । इसका आशय यह है कि दोनों वस्तुएँ एक दूसरे से सदैव स्थिर दूरी ($x_B(0) - x_A(0)$) पर हैं और उनके स्थिति-समय ग्राफ परस्पर समांतर सरल रेखाएँ होती हैं, जैसा चित्र 3.16 से दर्शाया गया है। इस उदाहरण में आपेक्षिक वेग 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 $t = 3 \text{ s}$ होगा (चित्र 3.17)। इस क्षण वे दोनों वस्तुएँ $x_A(t) = x_B(t) = 70 \text{ m}$ पर होंगी। इस प्रकार इस क्षण पर वस्तु A वस्तु B से आगे निकल जाएगी। इस उदाहरण में $v_{BA} = 10 \text{ m s}^{-1} - 20 \text{ m s}^{-1} = -10 \text{ m s}^{-1} = -v_{AB}$



चित्र 3.17 असमान वेगों से गतिमान वस्तुओं के स्थिति-समय ग्राफ जिसमें मिलने का समय दर्शाया गया है।

(c) मान लीजिए कि v_A व v_B विपरीत चिह्नों के हैं। उदाहरणस्वरूप, उपरोक्त उदाहरण में यदि वस्तु A स्थिति $x_A(0)=10\text{ m}$ से 20 m s^{-1} के वेग से तथा वस्तु B स्थिति $x_B(0)=40\text{ m}$ से -10 m s^{-1} वेग से चलना प्रारंभ करती हैं तो वे $t=1\text{ s}$ (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।

$v_{BA} = [-10 - (20)]\text{ m s}^{-1} = -30\text{ m s}^{-1} = -v_{AB}$ होगा। इस उदाहरण में, v_{BA} या v_{AB} का परिमाण ($=30\text{ m s}^{-1}$) वस्तु A या B के वेग के परिमाण से अधिक है। यदि विचाराधीन वस्तुएँ दो रेलगाड़ियाँ हैं तो उस व्यक्ति के लिए जो किसी एक रेलगाड़ी में बैठा है, दूसरी रेलगाड़ी बहुत तेज चलती हुई प्रतीत होती है। ध्यान दीजिए कि समीकरण (3.14) तब भी सही होगी जब v_A और v_B तात्क्षणिक वेगों को व्यक्त करते हैं।

उदाहरण 3.9 दो समांतर रेल पटरियाँ उत्तर-दक्षिण दिशा में हैं। एक रेलगाड़ी A उत्तर दिशा में 54 km/h की चाल से गतिमान है तथा दूसरी रेलगाड़ी B दक्षिण दिशा में 90 km/h की चाल से चल रही है।

- A के सापेक्ष B का आपेक्षिक वेग निकालिए,
- B के सापेक्ष पृथ्वी का आपेक्षिक वेग निकालिए,
- रेलगाड़ी A की छत पर गति की विपरीत दिशा में (रेलगाड़ी A के सापेक्ष 18 km/h के वेग से) दौड़ते हुए उस बंदर के वेग की गणना कीजिए जो पृथ्वी पर खड़े व्यक्ति द्वारा देखा जा रहा है।

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

$$v_A = +54\text{ km/h} = 15\text{ m s}^{-1}$$

$$v_B = -90\text{ km/h} = -25\text{ m s}^{-1}$$

A के सापेक्ष B का आपेक्षिक वेग $v_B - v_A = -40\text{ m s}^{-1}$ 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 $= 0 - v_B = 25\text{ m s}^{-1}$

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

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 दायीं ओर की स्थितियों को धनात्मक तथा बायीं ओर की स्थितियों को ऋणात्मक कहा जाता है।
- किसी वस्तु द्वारा चली गई दूरी की लंबाई को पथ-लंबाई के रूप में परिभाषित करते हैं।
- वस्तु की स्थिति में परिवर्तन को हम विस्थापन कहते हैं और इसे Δx से निरूपित करते हैं;

$$\Delta x = x_2 - x_1$$

x_1 और x_2 वस्तु की क्रमशः प्रारंभिक तथा अंतिम स्थितियाँ हैं।

पथ-लंबाई उन्हीं दो बिंदुओं के बीच विस्थापन के परिणाम के बराबर या उससे अधिक हो सकती है।

- जब कोई वस्तु समान समय अंतराल में समान दूरियाँ तय करती है तो ऐसी गति को *एकसमान गति* कहते हैं। यदि ऐसा नहीं है तो गति *असमान* होती है।
- विस्थापन की अवधि के समय अंतराल द्वारा विस्थापन को विभाजित करने पर जो राशि प्राप्त होती है, उसे *औसत वेग* कहते हैं तथा इसे $\bar{v}$ द्वारा चिह्नित करते हैं;

$$\bar{v} = \frac{\Delta x}{\Delta t}$$

$x-t$ ग्राफ में किसी दिए गए अंतराल की अवधि में औसत वेग उस सरल रेखा की प्रवणता है जो समय अंतराल की प्रारंभिक एवं अंतिम स्थितियों को जोड़ती है।

- वस्तु की यात्रा की अवधि में चली गई कुल पथ-लंबाई एवं इसमें लगे समय अंतराल अनुपात को *औसत चाल* कहते हैं। किसी वस्तु की औसत चाल किसी दिए गए समय अंतराल में उसके औसत वेग के परिणाम के बराबर अथवा अधिक होती है।
- जब समय अंतराल Δt अत्यल्प हो तो वस्तु के औसत वेग के सीमान्त मान को *तात्क्षणिक वेग* या केवल *वेग* कहते हैं :

$$v = \lim_{t \rightarrow 0} \bar{v} = \lim_{t \rightarrow 0} \frac{x}{t} = \frac{dx}{dt}$$

किसी क्षण वस्तु का वेग उस क्षण स्थान समय-ग्राफ की प्रवणता के बराबर होता है।

- वस्तु के वेग में परिवर्तन को संगत समय अंतराल से विभाजित करने पर जो राशि प्राप्त होती है, उसे *औसत त्वरण* कहते हैं :

$$\bar{a} = \frac{v}{t}$$

- जब समय अंतराल अत्यल्प $\Delta t \rightarrow 0$ हो तो, वस्तु के औसत त्वरण के सीमान्त मान को *तात्क्षणिक त्वरण* या केवल *त्वरण* कहते हैं :

$$a = \lim_{t \rightarrow 0} \bar{a} = \lim_{t \rightarrow 0} \frac{v}{t} = \frac{dv}{dt}$$

किसी क्षण वस्तु का त्वरण उस क्षण वेग-समय ग्राफ की प्रवणता के बराबर होता है। एकसमान गति के लिए त्वरण शून्य होता है तथा $x-t$ ग्राफ समय-अक्ष पर आनत एक सरल रेखा होती है। इसी प्रकार एकसमान गति के लिए $v-t$ ग्राफ समय-अक्ष के समांतर सरल रेखा होती है। एकसमान त्वरण के लिए $x-t$ ग्राफ परबलय होता है जबकि $v-t$ ग्राफ समय-अक्ष के आनत एक सरल रेखा होती है।

- किन्हीं दो क्षणों t_1 तथा t_2 के मध्य खींचे गए वेग-समय वक्र के अंतर्गत आने वाला क्षेत्रफल वस्तु के विस्थापन के बराबर होता है।
- एकसमान त्वरण से गतिमान वस्तु के लिए कुछ सामान्य समीकरणों का एक समूह होता है जिससे पाँच राशियाँ यथा विस्थापन x , तत्संबंधित समय t , प्रारंभिक वेग v_0 , अंतिम वेग v तथा त्वरण a एक दूसरे से संबंधित होते हैं। इन समीकरणों को वस्तु के शुद्धगतिक समीकरणों के नाम से जाना जाता है :

$$v = v_0 + at$$

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

$$v^2 = v_0^2 + 2ax$$

इन समीकरणों में क्षण $t=0$ पर वस्तु की स्थिति $x=0$ ली गई है। यदि वस्तु $x=x_0$ से चलना प्रारंभ करे तो उपर्युक्त समीकरणों में x के स्थान पर $(x-x_0)$ लिखेंगे।

भौतिक राशि	प्रतीक	विमाएँ	मात्रक	टिप्पणी
पथ-लंबाई		[L]	m	
विस्थापन	Δx	[L]	m	$= x_2 - x_1$ एक विमा में इसका चिह्न दिशा को इंगित करता है।
वेग (a) औसत (b) तात्क्षणिक	$\bar{v}$ v	[LT ⁻¹]	m s ⁻¹	$= \frac{\Delta x}{\Delta t}$ $\lim_{t \rightarrow 0} \frac{x}{t} = \frac{dx}{dt}$ एक विमा में इसका चिह्न दिशा को इंगित करता है
चाल (a) औसत (b) तात्क्षणिक		[LT ⁻¹]	m s ⁻¹	$\frac{\text{पथ - लंबाई}}{\text{समय अंतराल}}$ $= \frac{dx}{dt}$
त्वरण (a) औसत (b) तात्क्षणिक	$\bar{a}$ a	[LT ⁻²]	m s ⁻²	$\frac{v}{t}$ $\lim_{t \rightarrow 0} \frac{v}{t} = \frac{dv}{dt}$ एक विमा में इसका चिह्न दिशा को इंगित करता है

विचारणीय विषय

- सामान्यतया दो बिंदुओं के मध्य किसी वस्तु द्वारा चली गई पथ-लंबाई विस्थापन के परिमाण के बराबर नहीं होती। विस्थापन छोर के बिंदुओं पर निर्भर करता है जबकि पथ-लंबाई (जैसा नाम से पता चलता है) वास्तविक पथ पर निर्भर करती है। एक विमा में दोनों राशियाँ तभी बराबर होती हैं जब वस्तु गति की अवधि में अपनी दिशा नहीं बदलती है। अन्य सभी उदाहरणों में पथ-लंबाई विस्थापन के परिमाण से अधिक होती है।
- उपरोक्त बिंदु 1 के अनुसार किसी दिए गए समय अंतराल के लिए वस्तु की औसत चाल का मान या तो औसत वेग के परिमाण के बराबर होता है या उससे अधिक होता है। दोनों तभी बराबर होंगे जब पथ-लंबाई विस्थापन के परिमाण के बराबर होगी।
- मूल बिंदु तथा किसी अक्ष की धनात्मक दिशा का चयन अपनी रुचि का विषय है। आपको सबसे पहले इस चयन का उल्लेख कर देना चाहिए और इसी के बाद राशियों; जैसे- विस्थापन, वेग तथा त्वरण के चिह्नों का निर्धारण करना चाहिए।

4. यदि किसी वस्तु की चाल बढ़ती जा रही है तो त्वरण वेग की दिशा में होगा परंतु यदि चाल घटती जाती है तो त्वरण वेग की विपरीत दिशा में होगा। यह कथन मूल बिंदु तथा अक्ष के चुनाव पर निर्भर नहीं करता।
5. त्वरण के चिह्न से हमें यह पता नहीं चलता कि वस्तु की चाल बढ़ रही है या घट रही है। त्वरण का चिह्न (जैसा कि उपरोक्त बिंदु 3 में बतलाया गया है) अक्ष के धनात्मक दिशा के चयन पर निर्भर करता है। उदाहरण के तौर पर यदि ऊपर की ओर ऊर्ध्वाधर दिशा को अक्ष की धनात्मक दिशा माना जाए तो गुरुत्वजनित त्वरण ऋणात्मक होगा। यदि कोई वस्तु गुरुत्व के कारण नीचे की ओर गिर रही है तो भी वस्तु की चाल बढ़ती जाएगी यद्यपि त्वरण का मान ऋणात्मक है। वस्तु ऊपर की दिशा में फेंकी जाए तो उसी ऋणात्मक (गुरुत्वजनित) त्वरण के कारण वस्तु की चाल में कमी आती जाएगी।
6. यदि किसी क्षण वस्तु का वेग शून्य है तो यह आवश्यक नहीं है कि उस क्षण उसका त्वरण भी शून्य हो। कोई वस्तु क्षणिक रूप से विरामावस्था में हो सकती है तथापि उस क्षण उसका त्वरण शून्य नहीं होगा। उदाहरणस्वरूप, यदि किसी वस्तु को ऊपर की ओर फेंका जाए तो शीर्षस्थ बिंदु पर उसका वेग तो शून्य होगा परंतु इस अवसर पर उसका त्वरण गुरुत्वजनित त्वरण ही होगा।
7. गति संबंधी शुद्धगतिक समीकरणों [समीकरण (3.11)] की विभिन्न राशियाँ बीजगणितीय हैं अर्थात् वे धनात्मक या ऋणात्मक हो सकती हैं। ये समीकरण सभी परिस्थितियों (स्थिर त्वरण वाली एकविमीय गति) के लिए उपयुक्त होते हैं बशर्ते समीकरणों में विभिन्न राशियों के मान उपयुक्त चिह्नों के साथ रखे जाएँ।
8. तात्क्षणिक वेग तथा त्वरण की परिभाषाएँ [समीकरण (3.3) तथा समीकरण (3.5)] यथार्थ हैं और सदैव सही हैं जबकि शुद्धगतिक समीकरण [समीकरण (3.11)] उन्हीं गतियों के लिए सही है जिनमें गति की अवधि में त्वरण का परिमाण और दिशा स्थिर रहते हैं।

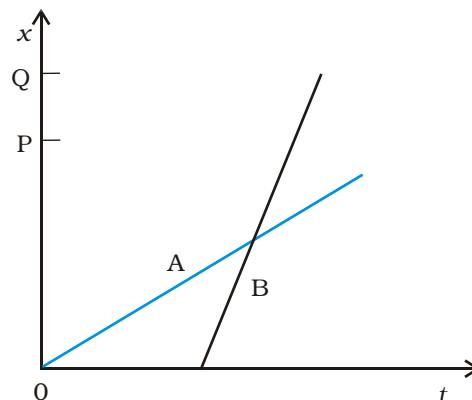
अभ्यास

3.1 नीचे दिए गए गति के कौन से उदाहरणों में वस्तु को लगभग बिंदु वस्तु माना जा सकता है :

- (a) दो स्टेशनों के बीच बिना किसी झटके के चल रही कोई रेलगाड़ी।
- (b) किसी वृत्तीय पथ पर साइकिल चला रहे किसी व्यक्ति के ऊपर बैठा कोई बंदर।
- (c) जमीन से टकरा कर तेजी से मुड़ने वाली क्रिकेट की कोई फिरकती गेंद।
- (d) किसी मेज के किनारे से फिसल कर गिरा कोई बीकर।

3.2 दो बच्चे A व B अपने विद्यालय O से लौट कर अपने-अपने घर क्रमशः P तथा Q को जा रहे हैं। उनके स्थिति-समय ($x - t$) ग्राफ चित्र 3.19 में दिखाए गए हैं। नीचे लिखे कोष्ठकों में सही प्रविष्टियों को चुनिए :

- (a) B/A की तुलना में A/B विद्यालय से निकट रहता है।
- (b) B/A की तुलना में A/B विद्यालय से पहले चलता है।
- (c) B/A की तुलना A/B तेज चलता है।
- (d) A और B घर (एक ही/भिन्न) समय पर पहुँचते हैं।
- (e) A/B सड़क पर B/A से (एक बार/दो बार) आगे हो जाते हैं।



चित्र 3.19

- 3.3** एक महिला अपने घर से प्रातः 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 $x - t$ ग्राफ खींचिए।
- 3.4** 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 जहाँ से चलना प्रारंभ करता है वहाँ से 13 m दूर किसी गड्ढे में कितने समय पश्चात गिरता है।
- 3.5** कोई जेट वायुयान 500 km h^{-1} की चाल से चल रहा है और यह जेट यान के सापेक्ष 1500 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?
- 3.7** 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 1 m s^{-2} से इसे त्वरित करता है। यदि 50 s के बाद B का गाड़ी 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 1km 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 s^{-1} से फेंकता है,
- गेंद की ऊपर की ओर गति के दौरान त्वरण की दिशा क्या होगी?
 - इसकी गति के उच्चतम बिंदु पर गेंद के वेग व त्वरण क्या होंगे?
 - 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।
 - किस ऊँचाई तक गेंद ऊपर जाती है और कितनी देर के बाद गेंद खिलाड़ी के हाथों में आ जाती है?
- $[g = 9.8 \text{ m s}^{-2} \text{ तथा वायु का प्रतिरोध नगण्य है।}]$
- 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
- किसी क्षण चाल शून्य होने पर भी उसका त्वरण अशून्य हो सकता है।
 - चाल शून्य होने पर भी उसका वेग अशून्य हो सकता है।
 - चाल स्थिर हो तो त्वरण अवश्य ही शून्य होना चाहिए।
 - 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 :
- 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।
 - 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

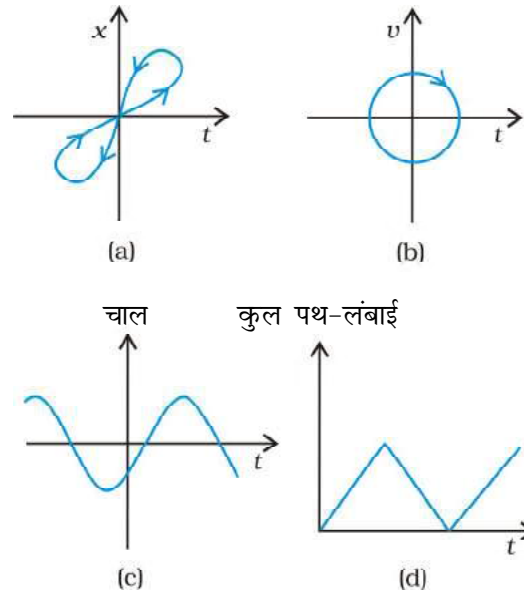
हैं)। प्रदर्शित कीजिए कि (a) व (b) दोनों में ही दूसरी राशि पहली से अधिक या उसके बराबर है। समता का चिह्न कब सत्य होता है ? (सरलता के लिए केवल एकविमीय गति पर विचार कीजिए।)

3.14 कोई व्यक्ति अपने घर से सीधी सड़क पर 5 km h^{-1} की चाल से 2.5 km दूर बाजार तक पैदल चलता है। परंतु बाजार बंद देखकर वह उसी क्षण वापस मुड़ जाता है तथा 7.5 km h^{-1} की चाल से घर लौट आता है।

समय अंतराल (i) 0 - 30 मिनट, (ii) 0 - 50 मिनट, (iii) 0 - 40 मिनट की अवधि में उस व्यक्ति (a) के माध्य वेग का परिमाण, तथा (b) का माध्य चाल क्या है? (नोट : आप इस उदाहरण से समझ सकेंगे कि औसत चाल को औसत-वेग के परिमाण के रूप में परिभाषित करने की अपेक्षा समय द्वारा विभाजित कुल पथ-लंबाई के रूप में परिभाषित करना अधिक अच्छा क्यों है। आप थक कर घर लौटे उस व्यक्ति को यह बताना नहीं चाहेंगे कि उसकी औसत चाल शून्य थी।)

3.15 हमने अभ्यास 3.13 तथा 3.14 में औसत चाल व औसत वेग के परिमाण के बीच के अंतर को स्पष्ट किया है। यदि हम तात्क्षणिक चाल व वेग के परिमाण पर विचार करते हैं तो इस तरह का अंतर करना आवश्यक नहीं होता। तात्क्षणिक चाल हमेशा तात्क्षणिक वेग के बराबर होती है। क्यों ?

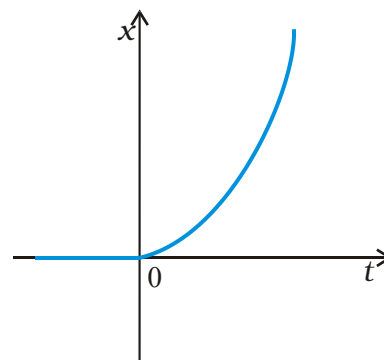
3.16 चित्र 3.20 में (a) से (d) तक के ग्राफों को ध्यान से देखिए और देखकर बताइए कि इनमें से कौन-सा ग्राफ एकविमीय गति को संभवतः नहीं दर्शा सकता।



चित्र 3.20

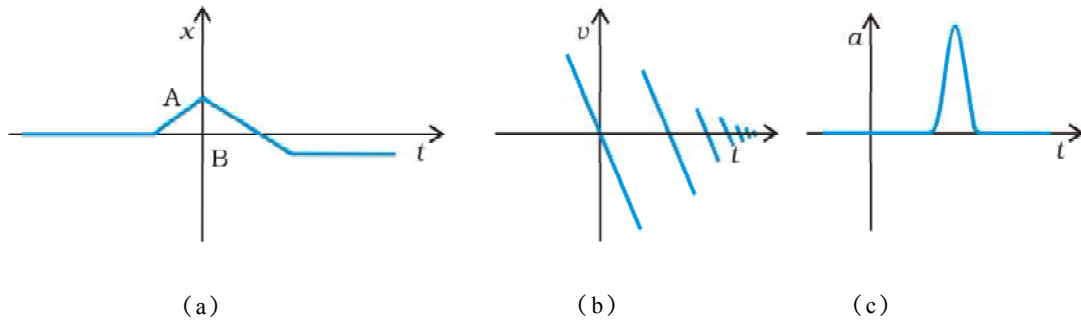
3.17 चित्र 3.21 में किसी कण की एकविमीय गति का $x-t$ ग्राफ दिखाया गया है। ग्राफ से क्या यह कहना ठीक होगा कि यह कण $t < 0$ के लिए किसी सरल रेखा में और $t > 0$ के लिए किसी परवलयीय पथ में गति करता है। यदि नहीं, तो ग्राफ के संगत किसी उचित भौतिक संदर्भ का सुझाव दीजिए।

3.18 किसी राजमार्ग पर पुलिस की कोई गाड़ी 30 km/h की चाल से चल रही है और यह उसी दिशा में 192 km/h की चाल से जा रही किसी चोर की कार पर गोली चलाती है। यदि गोली की नाल मुखी चाल 150 m s^{-1} है तो चोर की कार को गोली किस चाल के साथ आघात करेगी ? (नोट : उस चाल को ज्ञात कीजिए जो चोर की कार को हानि पहुँचाने में प्रासंगिक हो)।



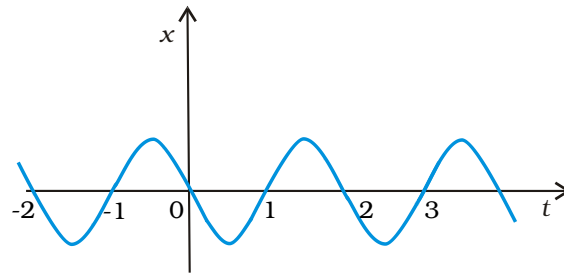
चित्र 3.21

3.19 चित्र 3.22 में दिखाए गए प्रत्येक ग्राफ के लिए किसी उचित भौतिक स्थिति का सुझाव दीजिए :



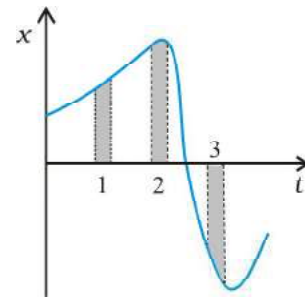
चित्र 3.22

3.20 चित्र 3.23 में किसी कण की एकविमीय सरल आवर्ती गति के लिए $x - t$ ग्राफ दिखाया गया है। (इस गति के बारे में आप अध्याय 14 में पढ़ेंगे) समय $t = 0.3 \text{ s}$, 1.2 s , -1.2 s पर कण के स्थिति, वेग व त्वरण के चिह्न क्या होंगे ?



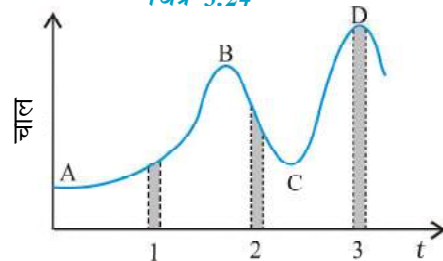
चित्र 3.23

3.21 चित्र 3.24 किसी कण की एकविमीय गति का $x - t$ ग्राफ दर्शाता है। इसमें तीन समान अंतराल दिखाए गए हैं। किस अंतराल में औसत चाल अधिकतम है और किसमें न्यूनतम है ? प्रत्येक अंतराल के लिए औसत वेग का चिह्न बताइए।



चित्र 3.24

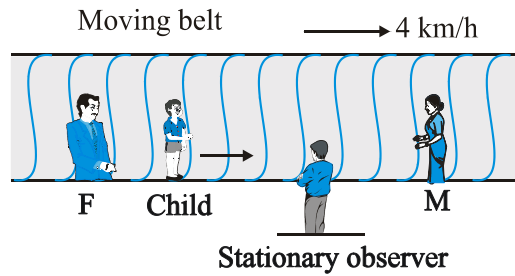
3.22 चित्र 3.25 में किसी नियत (स्थिर) दिशा के अनुदिश चल रहे कण का चाल-समय ग्राफ दिखाया गया है। इसमें तीन समान समय अंतराल दिखाए गए हैं। किस अंतराल में औसत त्वरण का परिमाण अधिकतम होगा ? किस अंतराल में औसत चाल अधिकतम होगी ? धनात्मक दिशा को गति की स्थिर दिशा चुनते हुए तीनों अंतरालों में v तथा a के चिह्न बताइए। A, B, C, व D बिंदुओं पर त्वरण क्या होंगे ?



चित्र 3.25

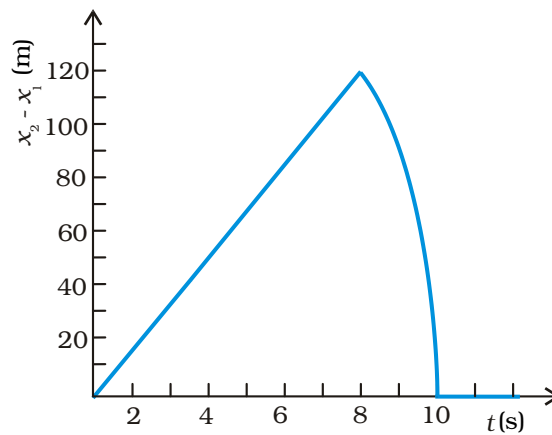
अतिरिक्त अभ्यास

- 3.23** कोई तीन पहिये वाला स्कूटर अपनी विरामावस्था से गति प्रारंभ करता है। फिर 10 s तक किसी सीधी सड़क पर 1 m s^{-2} के एकसमान त्वरण से चलता है। इसके बाद वह एकसमान वेग से चलता है। स्कूटर द्वारा n वें सेकंड ($n = 1, 2, 3, \dots$) 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 दौड़ 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 ?



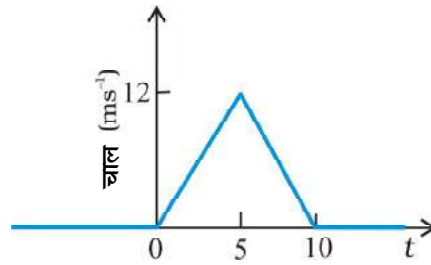
चित्र 3.26

- 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 प्रारंभिक 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 लीजिए $g = 10\text{ m s}^{-2}$ । ग्राफ के रेखीय व वक्रीय भागों के लिए समीकरण लिखिए।



चित्र 3.27

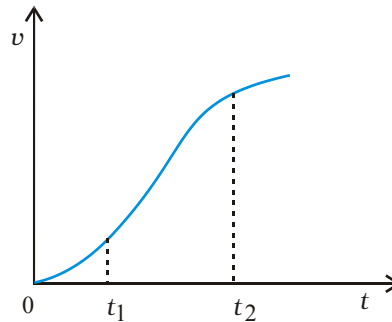
3.27 किसी निश्चित दिशा के अनुदिश चल रहे किसी कण का चाल-समय ग्राफ चित्र 3.28 में दिखाया गया है। कण द्वारा (a) $t = 0$ s से $t = 10$ s, (b) $t = 2$ s से 6 s के बीच तय की गई दूरी ज्ञात कीजिए।



चित्र 3.28

(a) तथा (b) में दिए गए अंतरालों की अवधि में कण की औसत चाल क्या है ?

3.28 एकविमीय गति में किसी कण का वेग-समय ग्राफ चित्र 3.29 में दिखाया गया है :



चित्र 3.29

नीचे दिए सूत्रों में t_1 से t_2 तक के समय अंतराल की अवधि में कण की गति का वर्णन करने के लिए कौन-से सूत्र सही हैं :

- (i) $x(t_2) = x(t_1) + v(t_1)(t_2 - t_1) + (1/2) a(t_2 - t_1)^2$
- (ii) $v(t_2) = v(t_1) + a(t_2 - t_1)$
- (iii) $v_{\text{average}} = [x(t_2) - x(t_1)] / (t_2 - t_1)$
- (iv) $a_{\text{average}} = [v(t_2) - v(t_1)] / (t_2 - t_1)$
- (v) $x(t_2) = x(t_1) + v_{\text{average}}(t_2 - t_1) + (1/2) a_{\text{average}}(t_2 - t_1)^2$
- (vi) $x(t_2) - x(t_1) = t$ -अक्ष तथा दिखाई गई बिंदुंकित रेखा के बीच दर्शाए गए वक्र के अंतर्गत आने वाला क्षेत्रफल।

परिशिष्ट 3.1 कलन के अवयव

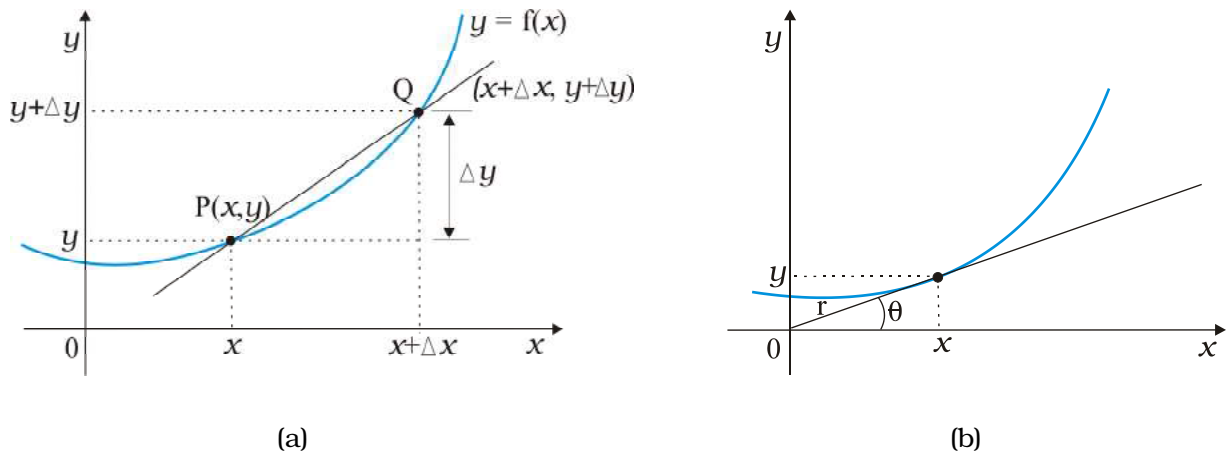
अवकल गणित

‘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 :

$$y = f(x) \quad (1)$$

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।



चित्र 3.30

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

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

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,

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

अनुपात $\Delta y / \Delta x$ की सीमा, जैसे-जैसे Δx शून्य की ओर बढ़ता जाता है, x के सापेक्ष y का अवकलज कहलाता है तथा इसे dy/dx लिखते हैं। यह वक्र $y = f(x)$ 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 :

$$\frac{dy}{dx} = \frac{df(x)}{dx} = \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \frac{\Delta y}{\Delta x} = \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \left[\frac{f(x + \Delta x) - f(x)}{\Delta x} \right]$$

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।

$$\frac{d(au)}{dx} = a \frac{du}{dx} \quad ; \quad \frac{du}{dt} = \frac{du}{dx} \cdot \frac{dx}{dt}$$

$$\frac{d(uv)}{dx} = u \frac{dv}{dx} + v \frac{du}{dx} \quad ; \quad \frac{d(u/v)}{dx} = \frac{1}{v^2} \frac{du}{dx} - u \frac{dv}{dx}$$

$$\frac{du}{dv} = \frac{du/dx}{dv/dx}$$

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

$$\frac{d}{dx}(\tan x) = \sec^2 x \quad ; \quad \frac{d}{dx}(\cot x) = -\operatorname{cosec}^2 x$$

$$\frac{d}{dx}(\sec x) = \tan x \sec x \quad ; \quad \frac{d}{dx}(\operatorname{cosec} x) = -\cot x \operatorname{cosec} x$$

$$\frac{d}{dx}(u)^n = n u^{n-1} \frac{du}{dx} \quad ; \quad \frac{d}{du}(\ln u) = \frac{1}{u}$$

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

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

$$v = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta x}{\Delta t} = \frac{dx}{dt}$$

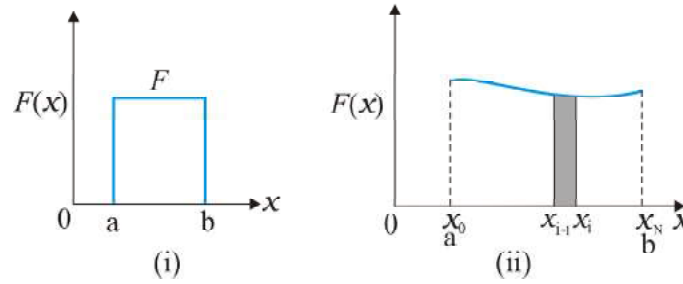
$$a = \lim_{t \rightarrow 0} \frac{v}{t} = \frac{dv}{dt} = \frac{d^2x}{dt^2}$$

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।

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 सन्निकटतः आयताकार है, चूँकि किसी पट्टी पर $F(x)$ में परिवर्तन नगण्य है। चित्र 3.31 (ii) में दर्शायी गई i वीं पट्टी का सन्निकटतः क्षेत्रफल तब होगा,

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

यहाँ Δx पट्टी की चौड़ाई है जो हमने सभी पट्टियों के लिए समान ली है। आप उलझन में पड़ सकते हैं कि इस व्यंजक में हमें $F(x_{i-1})$ लिखना चाहिए अथवा $F(x_i)$ तथा $F(x_{i+1})$ का माध्य लिखना चाहिए। यदि संख्या N को बहुत-बहुत बड़ी ($N \rightarrow \infty$) लें, तो फिर इसका कोई महत्त्व नहीं रहेगा। क्योंकि तब पट्टियाँ इतनी पतली होंगी कि $F(x_i)$ तथा $F(x_{i+1})$ 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 $N \rightarrow \infty$ 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—

$$A = \int_a^b F(x)dx$$

समाकलन-चिह्न $\int$ 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 महत्वपूर्ण गणितीय तथ्य यह है कि समाकलन, कुछ अर्थों 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

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

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

$$\int_a^b f(x) dx = g(x) \Big|_a^b = g(b) - g(a)$$

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, $x^3/3$ है। अतः

$$\int_1^2 x^2 dx = \frac{x^3}{3} \Big|_1^2 = \frac{8}{3} - \frac{1}{3} = \frac{7}{3}$$

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—

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

$$\left(\frac{1}{x}\right)dx = \ln x \quad (x > 0)$$

$$\sin x dx = -\cos x \quad \cos x dx = \sin x$$

$$e^x dx = e^x$$

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

समतल में गति

- 4.1 भूमिका
- 4.2 अदिश एवं सदिश
- 4.3 सदिशों की वास्तविक संख्या से गुणा
- 4.4 सदिशों का संकलन व व्यवकलन - ग्राफी विधि
- 4.5 सदिशों का वियोजन
- 4.6 सदिशों का योग - विश्लेषणात्मक विधि
- 4.7 किसी समतल में गति
- 4.8 किसी समतल में एकसमान त्वरण से गति
- 4.9 दो विमाओं में आपेक्षिक वेग
- 4.10 प्रक्षेप्य गति
- 4.11 एकसमान वृत्तीय गति

सारांश
विचारणीय विषय
अभ्यास
अतिरिक्त अभ्यास

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 पड़ती 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। परंतु जब हम वस्तुओं की गति का द्विविमीय (एक समतल) या त्रिविमीय (दिक्स्थान) वर्णन करना चाहते हैं, तब हमें उपर्युक्त भौतिक राशियों का अध्ययन करने के लिए सदिशों की आवश्यकता पड़ती है। अतएव सर्वप्रथम हम सदिशों की भाषा (अर्थात् 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 पढ़ेंगे। वृत्तीय गति से हम भलीभाँति 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

करते हैं*। उदाहरण के लिए, यदि किसी आयत की लंबाई और चौड़ाई क्रमशः 1.0 m तथा 0.5 m है तो उसकी परिमाप चारों भुजाओं के योग, $1.0 \text{ m} + 0.5 \text{ m} + 1.0 \text{ m} + 0.5 \text{ m} = 3.0 \text{ m}$ 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 क्रमशः 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} m^3 (एक अदिश) होगा तथा घनत्व $2.7 \times 10^3 \text{ kg/m}^3$ भी एक अदिश है।

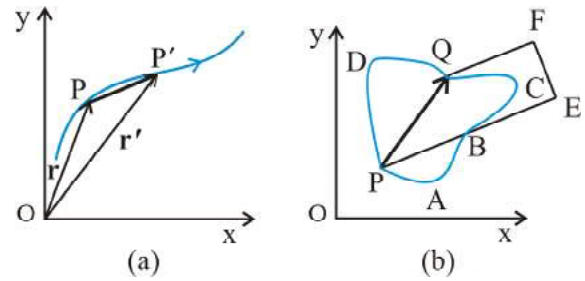
एक **सदिश** राशि वह राशि है जिसमें परिमाण तथा दिशा दोनों होते हैं तथा वह **योग संबंधी त्रिभुज के नियम** अथवा **समानान्तर चतुर्भुज के योग संबंधी नियम** का पालन करती है। इस प्रकार, एक सदिश को उसके परिमाण की संख्या तथा दिशा द्वारा व्यक्त करते हैं। कुछ भौतिक राशियाँ जिन्हें सदिशों द्वारा व्यक्त करते हैं,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

सदिश **r** की लंबाई उसके परिमाण को निरूपित करती है तथा सदिश 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 सदिश **PP'** (जिसकी पुच्छ P पर तथा शीर्ष P' पर है) बिंदु P (समय t) से P' (समय t') तक गति के संगत **विस्थापन सदिश** कहलाता है।



चित्र 4.1 (a) स्थिति तथा विस्थापन सदिश, (b) विस्थापन सदिश PQ 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 **PQ** यद्यपि वही है परंतु दोनों स्थितियों के बीच चली गई दूरियाँ 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 भलीभाँति समझाया गया था।

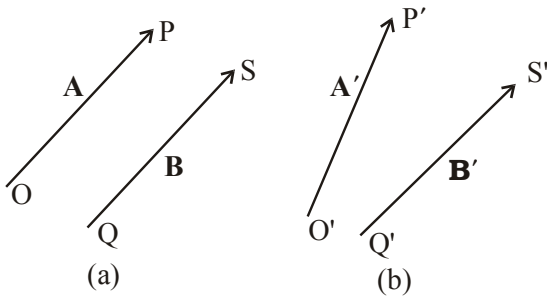
4.2.2 सदिशों की समता

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 अतः दोनों सदिश बराबर कहलाएंगे। सामान्यतया इस समानता को **A = 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 स्थितियाँ 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 महत्वपूर्ण होती है। ऐसे सदिशों को हम 'स्थानगत सदिश' कहते हैं।



चित्र 4.2 (a) दो समान सदिश $\mathbf{A}$ तथा $\mathbf{B}$, (b) दो सदिश $\mathbf{A}'$ व $\mathbf{B}'$ असमान हैं यद्यपि उनकी लंबाइयाँ वही हैं।

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

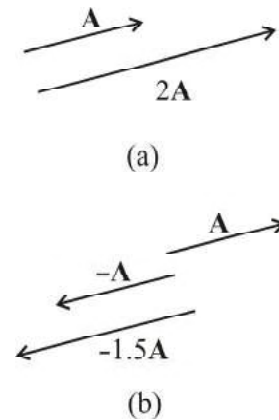
4.3 सदिशों की वास्तविक संख्या से गुणा

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

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

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

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

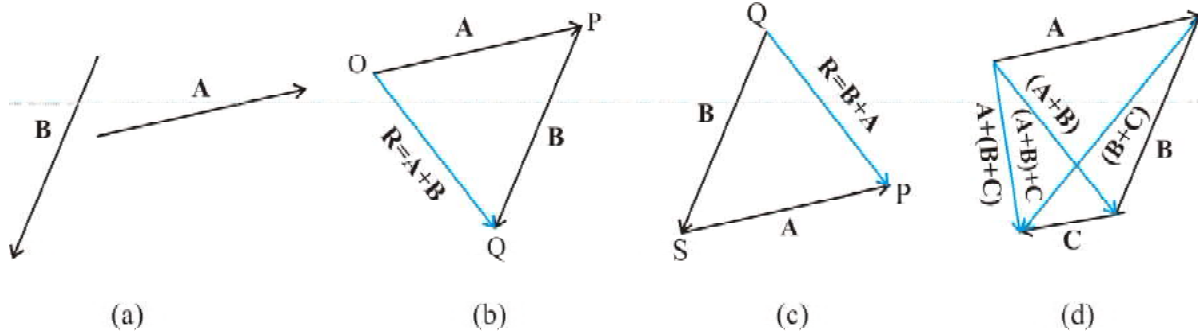


चित्र 4.3 (a) सदिश $\mathbf{A}$ तथा उसे धनात्मक संख्या दो से गुणा करने पर प्राप्त परिणामी सदिश, (b) सदिश $\mathbf{A}$ तथा उसे ऋणात्मक संख्याओं -1 तथा -1.5 से गुणा करने पर प्राप्त परिणामी सदिश।

भौतिकी में जिस घटक λ द्वारा सदिश $\mathbf{A}$ को गुणा किया जाता है वह कोई अदिश हो सकता है जिसकी स्वयं की विमाएँ होती हैं। अतएव $\lambda\mathbf{A}$ की विमाएँ λ व $\mathbf{A}$ 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 $\mathbf{A}$ तथा $\mathbf{B}$ पर विचार करते हैं। इन सदिशों को व्यक्त करने वाली रेखा-खण्डों की लंबाइयाँ सदिशों के परिमाण के समानुपाती हैं। योग $\mathbf{A} + \mathbf{B}$ प्राप्त करने के लिए चित्र 4.4(b) के अनुसार हम सदिश $\mathbf{B}$ इस प्रकार रखते हैं कि उसकी पुच्छ सदिश $\mathbf{A}$ के शीर्ष पर हो। फिर हम $\mathbf{A}$ की पुच्छ



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

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 भुजाएँ 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 विनिमय**' (सदिशों के जोड़ने में यदि उनका क्रम बदल दें तो भी परिणामी सदिश नहीं बदलता) है।

$$\mathbf{A} + \mathbf{B} = \mathbf{B} + \mathbf{A} \quad (4.1)$$

सदिशों का योग **साहचर्य नियम** का भी पालन करता है जैसा कि चित्र 4.4 (d) में दर्शाया गया है। सदिशों **A** व **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

$$(\mathbf{A} + \mathbf{B}) + \mathbf{C} = \mathbf{A} + (\mathbf{B} + \mathbf{C}) \quad (4.2)$$

दो समान और विपरीत सदिशों को जोड़ने पर क्या परिणाम मिलता है? हम दो सदिशों **A** और **-A** जिन्हें चित्र 4.3(b) में दिखाया है, पर विचार करते हैं। इनका योग **A + (-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।

$$\mathbf{A} - \mathbf{A} = \mathbf{0} \quad |\mathbf{0}| = 0 \quad (4.3)$$

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 **A** को संख्या शून्य से गुणा करते हैं तो भी परिणामस्वरूप हमें एक सदिश ही मिलेगा किन्तु उसका परिमाण शून्य होगा। **0** सदिश के मुख्य गुण निम्न हैं:

$$\mathbf{A} + \mathbf{0} = \mathbf{A}$$

$$\lambda \mathbf{0} = \mathbf{0}$$

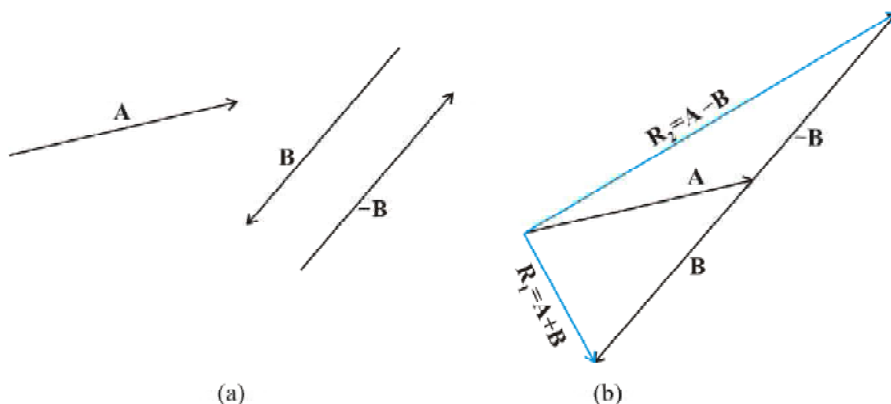
$$\mathbf{0} \mathbf{A} = \mathbf{0} \quad (4.4)$$

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 पुनः P पर वापस आ जाती है। इस स्थिति में वस्तु का विस्थापन क्या होगा? चूंकि प्रारंभिक एवं अंतिम स्थितियाँ संपाती हो जाती हैं, इसलिए विस्थापन "शून्य सदिश" होगा।

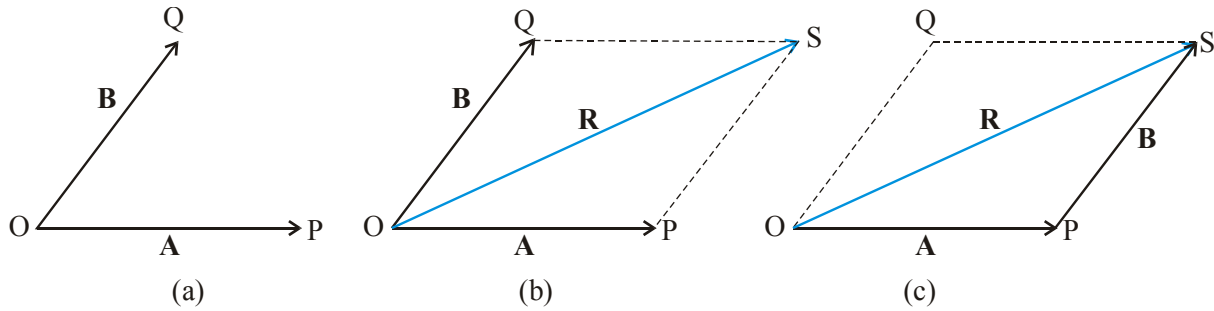
सदिशों का व्यवकलन सदिशों के योग के रूप में भी परिभाषित किया जा सकता है। दो सदिशों **A** व **B** के अंतर को हम दो सदिशों **A** व **-B** के योग के रूप में निम्न प्रकार से व्यक्त करते हैं :

$$\mathbf{A} - \mathbf{B} = \mathbf{A} + (-\mathbf{B}) \quad (4.5)$$

इसे चित्र 4.5 में दर्शाया गया है। सदिश **-B** को सदिश **A** में जोड़कर $\mathbf{R}_2 = (\mathbf{A} - \mathbf{B})$ प्राप्त होता है। तुलना के लिए इसी चित्र में सदिश $\mathbf{R}_1 = \mathbf{A} + \mathbf{B}$ 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 बिंदु 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 रेखाएँ 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 समतुल्य हैं।

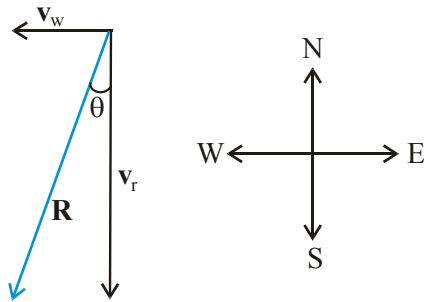


चित्र 4.5 (a) दो सदिश **A** व **B**, **-B** को भी दिखाया गया है। (b) सदिश **A** से सदिश **B** का घटाना-परिणाम $\mathbf{R}_2$ है। तुलना के लिए सदिशों **A** व **B** का योग $\mathbf{R}_1$ भी दिखाया गया है।



चित्र 4.6 (a) एक ही उभयनिष्ठ बिंदु वाले दो सदिश **A** व **B** पर, (b) समांतर चतुर्भुज विधि द्वारा **A+B** योग प्राप्त करना, (c) दो सदिशों को जोड़ने की समांतर चतुर्भुज विधि त्रिभुज विधि के समतुल्य है।

► **उदाहरण 4.1** किसी दिन वर्षा 35 m s^{-1} की चाल से ऊर्ध्वाधर नीचे की ओर हो रही है। कुछ देर बाद हवा 12 m s^{-1} की चाल से पूर्व से पश्चिम दिशा की ओर चलने लगती है। बस स्टॉप पर खड़े किसी लड़के को अपना छाता किस दिशा में करना चाहिए ?



चित्र 4.7

हल : वर्षा एवं हवा के वेगों को सदिशों $\mathbf{v}_r$ तथा $\mathbf{v}_w$ से चित्र 4.7 में दर्शाया गया है। इनकी दिशाएं प्रश्न के अनुसार प्रदर्शित की गई हैं। सदिशों के योग के नियम के अनुसार $\mathbf{v}_r$ तथा $\mathbf{v}_w$ का परिणामी **R** चित्र में खींचा गया है। **R** का परिमाण होगा-

$$R = \sqrt{v_r^2 + v_w^2} = \sqrt{35^2 + 12^2} \text{ m s}^{-1} = 37 \text{ m s}^{-1}$$

ऊर्ध्वाधर से **R** की दिशा θ होगी-

$$\tan \theta = \frac{v_w}{v_r} = \frac{12}{35} = 0.343$$

$$\text{या } \theta = \tan^{-1}(0.343) = 19^\circ$$

अतएव लड़के को अपना छाता ऊर्ध्वाधर तल में ऊर्ध्वाधर से 19° का कोण बनाते हुए पूर्व दिशा की ओर रखना चाहिए।

4.5 सदिशों का वियोजन

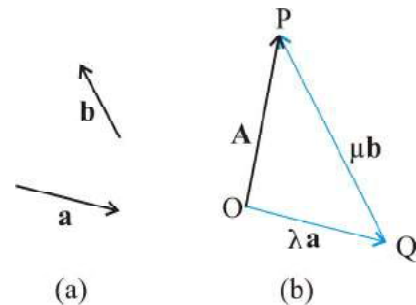
मान लीजिए कि **a** व **b** किसी समतल में भिन्न दिशाओं वाले दो शून्येतर (शून्य नहीं) सदिश हैं तथा **A** इसी समतल में कोई अन्य सदिश है। (चित्र 4.8) तब **A** को दो सदिशों के योग के रूप में वियोजित किया जा सकता है। एक सदिश **a** के किसी वास्तविक संख्या के गुणनफल के रूप में और इसी प्रकार दूसरा सदिश **b** के गुणनफल के रूप में है। ऐसा करने के लिए पहले **A** खींचिए जिसका पुच्छ **O** तथा शीर्ष **P** है। फिर **O** से **a** के समांतर एक सरल रेखा खींचिए तथा **P** से एक सरल रेखा **b** के समांतर खींचिए। मान लीजिए वे एक दूसरे को **Q** पर काटती हैं। तब,

$$\mathbf{A} = \mathbf{OP} = \mathbf{OQ} + \mathbf{QP} \quad (4.6)$$

परंतु क्योंकि **OQ**, **a** के समांतर है तथा **QP**, **b** के समांतर है इसलिए

$$\mathbf{OQ} = \lambda \mathbf{a} \quad \text{तथा} \quad \mathbf{QP} = \mu \mathbf{b} \quad (4.7)$$

जहां λ तथा μ कोई वास्तविक संख्याएँ हैं।



चित्र 4.8 (a) दो अरैखिक सदिश **a** व **b**, (b) सदिश **A** का **a** व **b** के पदों में वियोजन।

$$\text{अतः } \mathbf{A} = \lambda \mathbf{a} + \mu \mathbf{b} \quad (4.8)$$

हम कह सकते हैं कि **A** को **a** व **b** के अनुदिश दो

सदिश-घटकों क्रमशः $\lambda \mathbf{a}$ तथा $\mu \mathbf{b}$ 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 z अक्षों के अनुदिश एकांक सदिशों को हम क्रमशः $\hat{i}, \hat{j}$ तथा $\hat{k}$ द्वारा व्यक्त करते हैं। क्योंकि ये सभी एकांक सदिश हैं, इसलिए

$$|\hat{i}| = |\hat{j}| = |\hat{k}| = 1 \quad (4.9)$$

ये एकांक सदिश एक दूसरे के लंबवत् हैं। दूसरे सदिशों से इनकी अलग पहचान के लिए हमने इस पुस्तक में मोटे टाइप $\mathbf{i}, \mathbf{j}, \mathbf{k}$ के ऊपर एक कैप (^) लगा दिया है। क्योंकि इस अध्याय में हम केवल द्विविमीय गति का ही अध्ययन कर रहे हैं अतः हमें केवल दो एकांक सदिशों की आवश्यकता होगी।

यदि किसी एकांक सदिश $\hat{n}$ को एक अदिश λ से गुणा करें तो परिणामी एक सदिश $\lambda \hat{n}$ होगा। सामान्यतया किसी सदिश $\mathbf{A}$ को निम्न प्रकार से व्यक्त कर सकते हैं :

$$\mathbf{A} = |\mathbf{A}| \hat{n} \quad (4.10)$$

यहाँ $\mathbf{A}$ के अनुदिश $\hat{n}$ एकांक सदिश है।

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

$$\mathbf{A}_1 = A_x \hat{i}, \mathbf{A}_2 = A_y \hat{j} \quad (4.11)$$

यहाँ A_x तथा A_y वास्तविक संख्याएँ हैं।

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

इसे चित्र (4.9c) में दर्शाया गया है। राशियों A_x व A_y को हम सदिश $\mathbf{A}$ के x - व y - घटक कहते हैं। यहाँ यह बात ध्यान देने योग्य है कि A_x सदिश नहीं है, वरन् $A_x \hat{i}$ एक सदिश है। इसी प्रकार $A_y \hat{j}$ 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 :

$$A_x = A \cos \theta$$

$$A_y = A \sin \theta \quad (4.13)$$

समीकरण (4.13) से स्पष्ट है कि किसी सदिश का घटक कोण θ पर निर्भर करता है तथा वह धनात्मक, ऋणात्मक या शून्य हो सकता है।

किसी समतल में एक सदिश $\mathbf{A}$ को व्यक्त करने के लिए अब हमारे पास दो विधियाँ हैं :

- उसके परिमाण A तथा उसके द्वारा x -अक्ष के साथ बनाए गए कोण θ द्वारा, अथवा
- उसके घटकों A_x तथा A_y द्वारा।

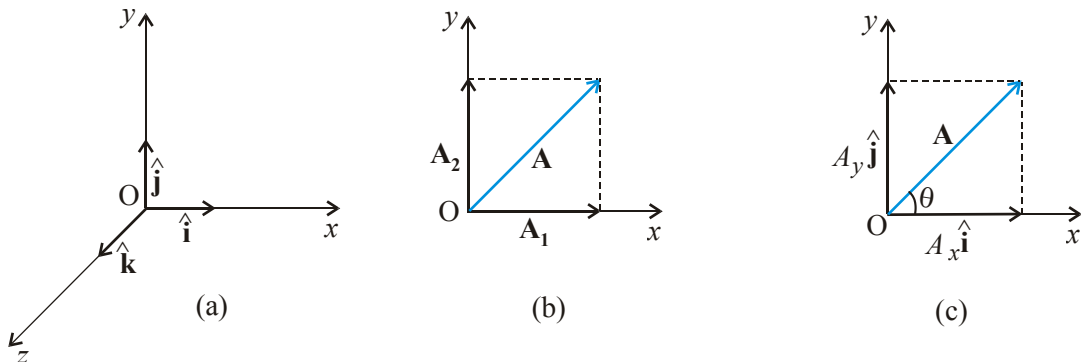
यदि A तथा θ हमें ज्ञात हैं तो A_x और A_y का मान समीकरण (4.13) से ज्ञात किया जा सकता है। यदि A_x एवं A_y ज्ञात हों तो A तथा θ का मान निम्न प्रकार से ज्ञात किया जा सकता है :

$$A_x^2 + A_y^2 = A^2 \cos^2 \theta + A^2 \sin^2 \theta = A^2$$

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

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

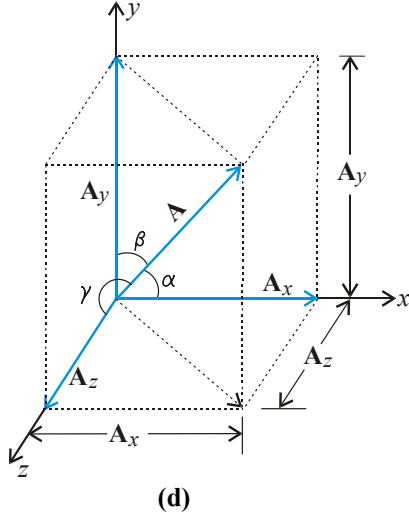
अभी तक इस विधि में हमने एक $(x-y)$ समतल में किसी सदिश को उसके घटकों में वियोजित किया है किन्तु इसी



चित्र 4.9 (a) एकांक सदिश $\hat{i}, \hat{j}, \hat{k}$ अक्षों x, y, z के अनुदिश हैं, (b) किसी सदिश $\mathbf{A}$ को x एवं y अक्षों के अनुदिश घटकों A_1 तथा A_2 में वियोजित किया है, (c) A_1 तथा A_2 को $\hat{i}$ तथा $\hat{j}$ के पदों में व्यक्त किया है।

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

$$A_x = A \cos \alpha, A_y = A \cos \beta, A_z = A \cos \gamma \quad (4.16a)$$



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

सामान्य रूप से,

$$\mathbf{A} = A_x \hat{i} + A_y \hat{j} + A_z \hat{k} \quad (4.16b)$$

सदिश $\mathbf{A}$ का परिमाण

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

होगा।

एक स्थिति सदिश $\mathbf{r}$ को निम्नलिखित प्रकार से व्यक्त किया जा सकता है :

$$\mathbf{r} = x \hat{i} + y \hat{j} + z \hat{k} \quad (4.17)$$

यहां x , y तथा z सदिश $\mathbf{r}$ 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 $\mathbf{A}$ तथा $\mathbf{B}$ हैं जिनके घटक क्रमशः A_x , A_y तथा B_x , B_y हैं तो

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

$$\mathbf{B} = B_x \hat{i} + B_y \hat{j} \quad (4.18)$$

मान लीजिए कि $\mathbf{R}$ इनका योग है, तो

$$\begin{aligned} \mathbf{R} &= \mathbf{A} + \mathbf{B} \\ &= (A_x \hat{i} + A_y \hat{j}) + (B_x \hat{i} + B_y \hat{j}) \end{aligned} \quad (4.19)$$

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

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

$$\text{क्योंकि } \mathbf{R} = R_x \hat{i} + R_y \hat{j} \quad (4.20)$$

$$\text{इसलिए } R_x = A_x + B_x, R_y = A_y + B_y \quad (4.21)$$

इस प्रकार परिणामी सदिश $\mathbf{R}$ का प्रत्येक घटक सदिशों $\mathbf{A}$ और $\mathbf{B}$ के संगत घटकों के योग के बराबर होता है।

तीन विमाओं के लिए सदिशों $\mathbf{A}$ और $\mathbf{B}$ को हम निम्न प्रकार से व्यक्त करते हैं :

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

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

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

जहाँ घटकों R_x , R_y तथा R_z के मान निम्न प्रकार से हैं:

$$R_x = A_x + B_x$$

$$R_y = A_y + B_y$$

$$R_z = A_z + B_z \quad (4.22)$$

इस विधि को अनेक सदिशों को जोड़ने व घटाने के लिए उपयोग में ला सकते हैं। उदाहरणार्थ, यदि $\mathbf{a}$, $\mathbf{b}$ तथा $\mathbf{c}$ तीनों सदिश निम्न प्रकार से दिए गए हों :

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

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

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

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

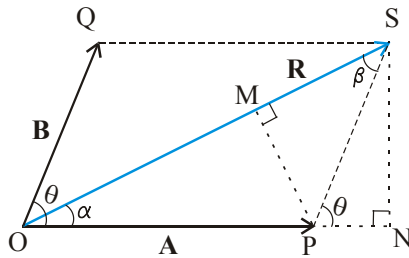
$$T_x = a_x + b_x - c_x$$

$$T_y = a_y + b_y - c_y$$

$$T_z = a_z + b_z - c_z \quad (4.23b)$$

► **उदाहरण 4.2** चित्र 4.10 में दिखाए गए दो सदिशों $\mathbf{A}$ तथा $\mathbf{B}$ 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 α , β , व γ कोण दिक्स्थान में हैं। ये ऐसी दो रेखाओं के बीच के कोण हैं जो एक समतल में नहीं हैं।



चित्र 4.10

हल चित्र 4.10 के अनुसार मान लीजिए कि **OP** तथा **OQ** दो सदिशों **A** तथा **B** को व्यक्त करते हैं, जिनके बीच का कोण θ है। तब सदिश योग के समान्तर चतुर्भुज 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 $ON = OP + PN = A + B \cos \theta$

$$SN = B \sin \theta$$

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

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

$$R = \sqrt{A^2 + B^2 + 2AB \cos \theta} \quad (4.24a)$$

त्रिभुज **OSN** में, $SN = OS \sin \alpha = R \sin \alpha$

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

$$\text{अतएव } R \sin \alpha = B \sin \theta$$

$$\text{अथवा } \frac{R}{\sin \theta} = \frac{B}{\sin \alpha} \quad (4.24b)$$

$$\text{इसी प्रकार, } PM = A \sin \alpha = B \sin \beta$$

$$\text{अथवा } \frac{A}{\sin \beta} = \frac{B}{\sin \alpha} \quad (4.24c)$$

समीकरणों (4.24b) तथा (4.24c) से हमें प्राप्त होता है-

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

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

$$\sin \alpha = \frac{B}{R} \sin \theta \quad (4.24e)$$

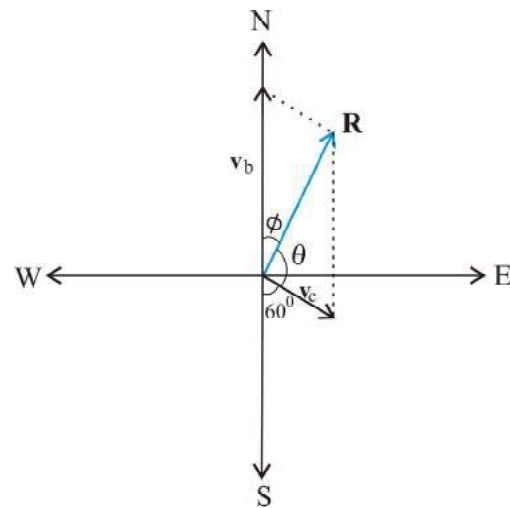
यहाँ R का मान समीकरण (4.24a) में दिया गया है।

$$\text{या, } \tan \frac{SN}{OP} = \frac{B \sin \theta}{A + B \cos \theta} \quad (4.24f)$$

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_b मोटरबोट के वेग को तथा v_c जल धारा के वेग को व्यक्त करते हैं। प्रश्न के अनुसार चित्र में इनकी दिशाएँ दर्शाई गई हैं। सदिश योग के समान्तर चतुर्भुज नियम के अनुसार प्राप्त परिणामी **R** की दिशा चित्र में दर्शाई



चित्र 4.11

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

$$R = \sqrt{v_b^2 + v_c^2 + 2v_b v_c \cos 120^\circ}$$

$$= \sqrt{25^2 + 10^2 + 2 \times 25 \times 10(-1/2)} \approx 22 \text{ km/h}$$

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

$$\frac{R}{\sin \theta} = \frac{v_c}{\sin \phi} \quad \text{या, } \sin \phi = \frac{v_c \sin \theta}{R}$$

$$= \frac{10 \times \sin 120^\circ}{21.8} = \frac{10\sqrt{3}}{2 \times 21.8} \approx 0.397$$

$$\phi \approx 23.4^\circ$$

4.7 किसी समतल में गति

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

4.7.1 स्थिति सदिश तथा विस्थापन

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

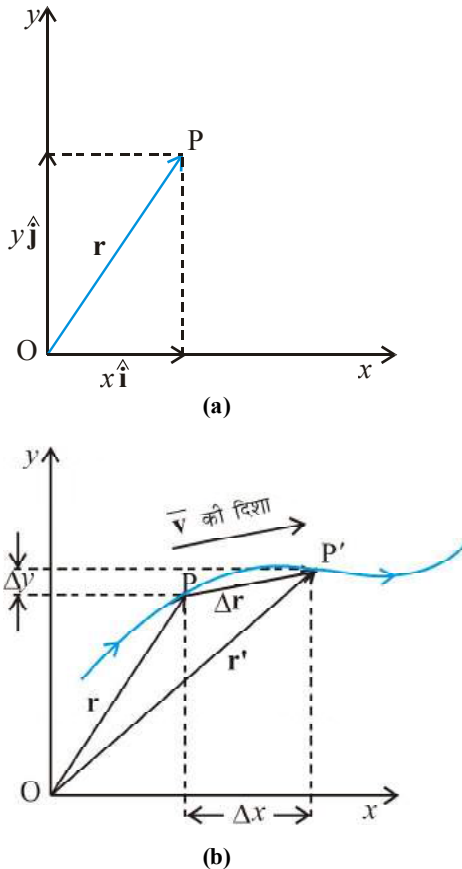
$$\mathbf{r} = x\hat{\mathbf{i}} + y\hat{\mathbf{j}}$$

यहाँ x तथा y अक्षों x -तथा y - के अनुदिश $\mathbf{r}$ 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,

$$\Delta\mathbf{r} = \mathbf{r}' - \mathbf{r} \quad (4.25)$$

इसकी दिशा P से P' की ओर है।



चित्र 4.12 (a) स्थिति सदिश $\mathbf{r}$, (b) विस्थापन $\Delta\mathbf{r}$ तथा कण का औसत वेग $\bar{\mathbf{v}}$

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

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

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

$$\text{यहाँ } \Delta x = x' - x, \Delta y = y' - y \quad (4.26)$$

वेग

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

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

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

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

की दिशा वही होगी, जो $\Delta\mathbf{r}$ की है।

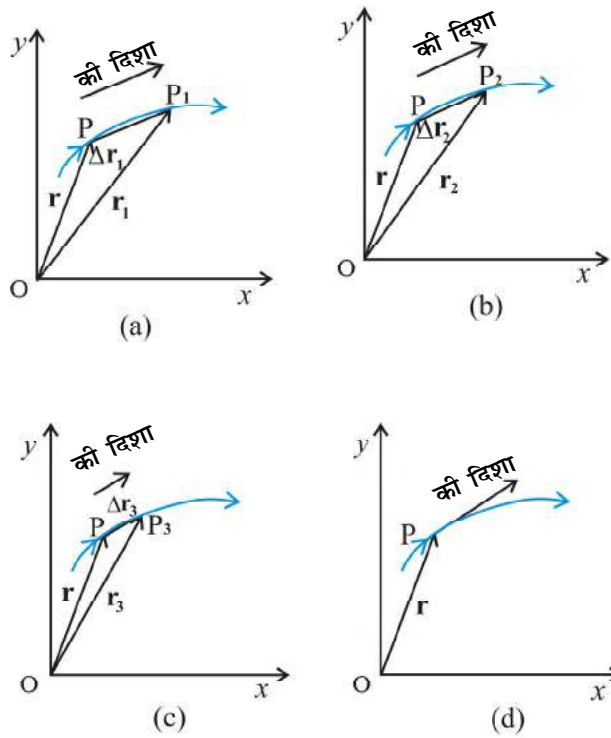
गतिमान वस्तु का वेग (तात्क्षणिक वेग) अति सूक्ष्म समयान्तराल ($\Delta t \rightarrow 0$ की सीमा में) विस्थापन $\Delta\mathbf{r}$ का समय अन्तराल Δt से अनुपात है। इसे हम $\mathbf{v}$ से व्यक्त करेंगे, अतः

$$\mathbf{v} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta\mathbf{r}}{\Delta t} = \frac{d\mathbf{r}}{dt} \quad (4.28)$$

चित्रों 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 $\Delta t_1, \Delta t_2, \Delta t_3$, समयों के उपरान्त क्रमशः P_1, P_2, P_3 , से व्यक्त होती है। इन समयों में कण का विस्थापन क्रमशः $\Delta\mathbf{r}_1, \Delta\mathbf{r}_2, \Delta\mathbf{r}_3$, है। चित्रों (a), (b) तथा (c) में क्रमशः घटते हुए Δt के मानों अर्थात् $\Delta t_1, \Delta t_2, \Delta t_3$, ($\Delta t_1 > \Delta t_2 > \Delta t_3$) के लिए कण के औसत वेग $\bar{\mathbf{v}}$ की दिशा को दिखाया गया है। जैसे ही $\Delta t \rightarrow 0$ तो $\Delta\mathbf{r} \rightarrow 0$ एवं $\Delta\mathbf{r}$ 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 $\mathbf{v}$ को हम प्रायः घटक के रूप में निम्नलिखित प्रकार से व्यक्त करते हैं :

$$\begin{aligned} \mathbf{v} &= \frac{d\mathbf{r}}{dt} \\ &= \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \left(\frac{\Delta x}{\Delta t}\hat{\mathbf{i}} + \frac{\Delta y}{\Delta t}\hat{\mathbf{j}} \right) \\ &= \hat{\mathbf{i}} \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta x}{\Delta t} + \hat{\mathbf{j}} \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta y}{\Delta t} \end{aligned} \quad (4.29)$$



चित्र 4.13 जैसे ही समय अंतराल Δt शून्य की सीमा को स्पर्श कर लेता है, औसत वेग $\bar{\mathbf{v}}$ वस्तु के वेग $\mathbf{v}$ के बराबर हो जाता है। $\mathbf{v}$ की दिशा किसी क्षण पथ पर स्पर्श रेखा के समांतर है।

या,
$$\mathbf{v} = \hat{\mathbf{i}} \frac{dx}{dt} + \hat{\mathbf{j}} \frac{dy}{dt} = v_x \hat{\mathbf{i}} + v_y \hat{\mathbf{j}}.$$

यहाँ
$$v_x = \frac{dx}{dt}, v_y = \frac{dy}{dt} \quad (4.30a)$$

अतः 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।

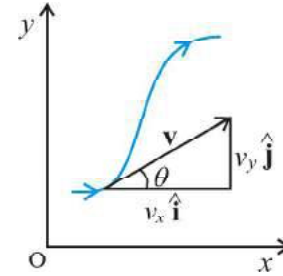
सदिश $\mathbf{v}$ का परिमाण निम्नलिखित होगा,

$$v = \sqrt{v_x^2 + v_y^2} \quad (4.30b)$$

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

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

चित्र 4.14 में किसी वेग सदिश $\mathbf{v}$ के लिए v_x , v_y तथा कोण θ को दर्शाया गया है।



चित्र 4.14 वेग $\mathbf{v}$ 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 ($\bar{\mathbf{a}}$) उसके वेग में परिवर्तन तथा संगत समय अंतराल Δt के अनुपात के बराबर होता है :

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

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

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

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

क्योंकि $\Delta \mathbf{v} = \hat{\mathbf{i}} \Delta v_x + \hat{\mathbf{j}} \Delta v_y$, इसलिए

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

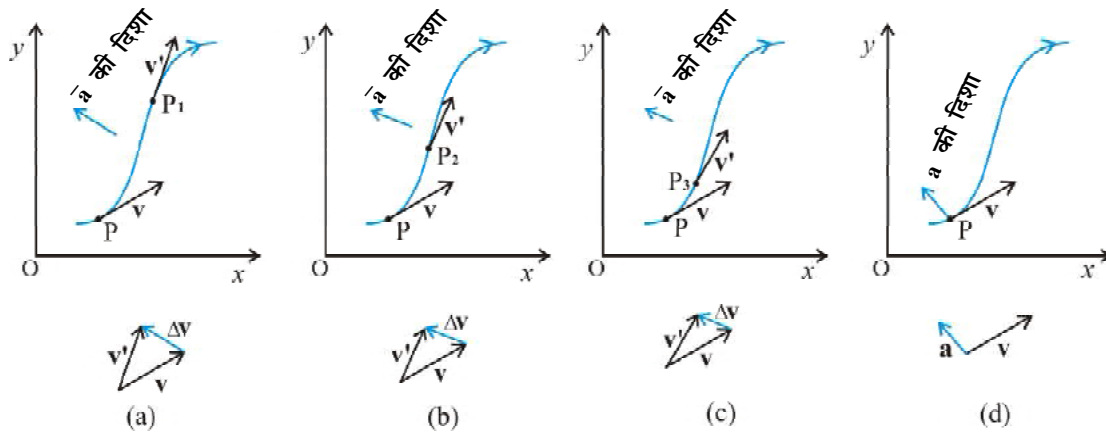
$$\text{अथवा } \mathbf{a} = \hat{\mathbf{i}} a_x + \hat{\mathbf{j}} a_y \quad (4.32b)$$

$$\text{जहाँ } a_x = \frac{dv_x}{dt}, \quad a_y = \frac{dv_y}{dt} \quad (4.32c)^*$$

वेग की भाँति 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। $\Delta t_1, \Delta t_2, \Delta t_3, (\Delta t_1 > \Delta t_2 > \Delta t_3)$ समय के बाद कण की स्थिति क्रमशः बिंदुओं P_1, P_2, P_3 द्वारा व्यक्त की

* x व y के पदों में a_x तथा a_y को हम निम्न प्रकार से व्यक्त करते हैं :

$$a_x = \frac{d}{dt} \left(\frac{dx}{dt} \right) = \frac{d^2 x}{dt^2}, \quad a_y = \frac{d}{dt} \left(\frac{dy}{dt} \right) = \frac{d^2 y}{dt^2}$$



चित्र 4.15 तीन समय अंतरालों (a) Δt_1 , (b) Δt_2 , (c) Δt_3 , ($\Delta t_1 > \Delta t_2 > \Delta t_3$) के लिए औसत त्वरण $\bar{a}$ (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 , P_1 , P_2 , P_3 पर वेग सदिशों को भी दिखाया गया है। प्रत्येक Δt के लिए सदिश योग के त्रिभुज नियम का उपयोग करके $\Delta \mathbf{v}$ का मान निकालते हैं। परिभाषा के अनुसार औसत त्वरण की दिशा वही है जो $\Delta \mathbf{v}$ 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। अंततः $\Delta t \rightarrow 0$ 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

$\mathbf{r} = 3.0 t \hat{i} + 2.0 t^2 \hat{j} + 5.0 t \hat{k}$ है।

जहां t सेकंड में व्यक्त किया गया है। अन्य गुणकों के मात्रक इस प्रकार हैं कि $\mathbf{r}$ मीटर में व्यक्त हो जाएँ।

(a) कण का $\mathbf{v}(t)$ व $\mathbf{a}(t)$ ज्ञात कीजिए; (b) $t = 1.0$ s पर $\mathbf{v}(t)$ का परिमाण व दिशा ज्ञात कीजिए।

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

$$= 3.0 \hat{i} + 4.0 t \hat{j}$$

$$\mathbf{a}(t) = \frac{d\mathbf{v}}{dt} = 4.0 \hat{j}$$

$$a = 4.0 \text{ m s}^{-2} \text{ } y\text{-दिशा में}$$

$$t = 1.0 \text{ s पर } \mathbf{v} = 3.0 \hat{i} + 4.0 \hat{j}$$

इसका परिमाण $v = \sqrt{3^2 + 4^2} = 5.0 \text{ m s}^{-1}$ है, तथा

$$\text{इसकी दिशा } \theta = \tan^{-1} \left(\frac{v_y}{v_x} \right) = \tan^{-1} \left(\frac{4}{3} \right) \cong 53^\circ$$

4.8 किसी समतल में एकसमान त्वरण से गति

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

तब परिभाषा के अनुसार

$$\mathbf{a} = \frac{\mathbf{v} - \mathbf{v}_0}{t - 0} = \frac{\mathbf{v} - \mathbf{v}_0}{t}$$

$$\text{अथवा } \mathbf{v} = \mathbf{v}_0 + \mathbf{a} t \quad (4.33a)$$

उपर्युक्त समीकरण को सदिशों के घटक के रूप में निम्नलिखित प्रकार से व्यक्त करते हैं-

$$\begin{aligned} v_x &= v_{0x} + a_x t \\ v_y &= v_{0y} + a_y t \end{aligned} \quad (4.33b)$$

अब हम देखेंगे कि समय के साथ स्थिति सदिश $\mathbf{r}$ 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 क्रमशः $\mathbf{r}_0$ तथा $\mathbf{r}$ हैं तथा इन क्षणों पर कण के वेग $\mathbf{v}_0$ तथा $\mathbf{v}$ हैं। तब समय अंतराल $t - 0 = t$ में कण का औसत वेग $(\mathbf{v}_0 + \mathbf{v})/2$ तथा विस्थापन $\mathbf{r} - \mathbf{r}_0$ होगा। क्योंकि विस्थापन औसत तथा समय अंतराल का गुणनफल होता है,

अर्थात्

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

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

अतएव,

$$\mathbf{r} = \mathbf{r}_0 + \mathbf{v}_0 t + \frac{1}{2} \mathbf{a} t^2 \quad (4.34a)$$

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 :

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

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

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 $5.0\hat{i}\text{ m/s}$ के वेग से चलना शुरू करता है। x - y समतल में उस पर एक ऐसा बल लगता है जो उसमें एकसमान त्वरण $(3.0\hat{i} + 2.0\hat{j})\text{ m/s}^2$ 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,

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

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

$$= (5.0t + 1.5t^2)\hat{i} + 1.0t^2\hat{j}$$

$$\text{अतएव, } x(t) = 5.0 t + 1.5 t^2$$

$$y(t) = 1.0 t^2$$

$$\text{जब } x(t) = 84\text{ m तब } t = ?$$

$$\therefore 84 = 5.0 t + 1.5 t^2$$

हल करने पर

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

$$\mathbf{v} = \frac{d\mathbf{r}}{dt} = 5.0 + 3.0t \hat{i} + 2.0t \hat{j}$$

$$t = 6\text{ s के लिए, } \mathbf{v} = 23.0\hat{i} + 12.0\hat{j}$$

$$\text{अतः कण की चाल, } |\mathbf{v}| = \sqrt{23^2 + 12^2} = 26\text{ m s}^{-1} \quad \blacktriangleleft$$

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)। अतः **वस्तु A का B के सापेक्ष वेग :**

$$\mathbf{v}_{AB} = \mathbf{v}_A - \mathbf{v}_B \quad (4.35a)$$

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

$$\mathbf{v}_{BA} = \mathbf{v}_B - \mathbf{v}_A$$

$$\text{अतएव, } \mathbf{v}_{AB} = -\mathbf{v}_{BA} \quad (4.35b)$$

$$\text{तथा } |\mathbf{v}_{AB}| = |\mathbf{v}_{BA}| \quad (4.35c)$$

► **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?

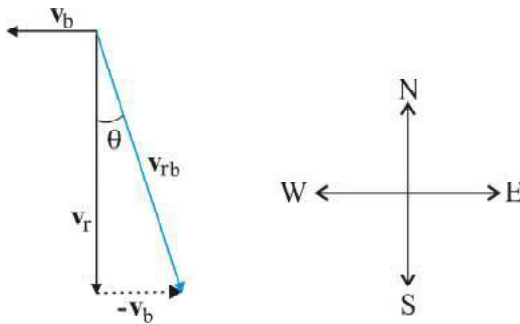
हल चित्र 4.16 में $\mathbf{v}_r$ वर्षा के वेग को तथा $\mathbf{v}_b$ महिला द्वारा चलाई जा रही साइकिल के वेग को व्यक्त करते हैं। ये दोनों वेग धरती के सापेक्ष हैं। क्योंकि महिला साइकिल चला रही है इसलिए वर्षा के जिस वेग का उसे आभास होगा वह साइकिल के सापेक्ष वर्षा का वेग होगा। अर्थात्

$$\mathbf{v}_{rb} = \mathbf{v}_r - \mathbf{v}_b$$

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

$$\tan \theta = \frac{v_b}{v_r} = \frac{12}{35} = 0.343$$

होगा। अर्थात् $\theta \cong 19^\circ$



चित्र 4.16

अतः महिला को अपना छाता ऊर्ध्वाधर दिशा से 19° 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।

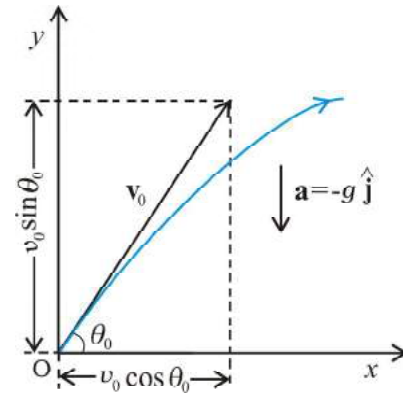
सर्वप्रथम गैलीलियो ने अपने लेख **डायलॉग आन दि ग्रेट वर्ल्ड सिस्टम्स** (1632) में प्रक्षेप्य गति के क्षैतिज एवं ऊर्ध्वाधर घटकों की स्वतंत्र प्रकृति का उल्लेख किया था।

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 $\mathbf{v}_0$ वेग से फेंका गया है जो x -अक्ष से (चित्र 4.17 के अनुसार) θ_0 कोण बनाता है।

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

$$\mathbf{a} = -g\hat{j}$$

$$\text{अर्थात् } a_x = 0, \text{ तथा } a_y = -g \quad (4.36)$$

चित्र 4.17 v_0 वेग से θ_0 कोण पर प्रक्षेपित किसी वस्तु की गति।

प्रारम्भिक वेग $\mathbf{v}_0$ के घटक निम्न प्रकार होंगे :

$$\begin{aligned} v_{ox} &= v_0 \cos \theta_0 \\ v_{oy} &= v_0 \sin \theta_0 \end{aligned} \quad (4.37)$$

यदि चित्र 4.17 के अनुसार वस्तु की प्रारम्भिक 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 :

$$\begin{aligned} x &= v_{ox} t = (v_0 \cos \theta_0) t \\ \text{तथा, } y &= (v_0 \sin \theta_0) t - \frac{1}{2} g t^2 \end{aligned} \quad (4.38)$$

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

$$\begin{aligned} v_x &= v_{ox} = v_0 \cos \theta_0 \\ v_y &= v_0 \sin \theta_0 - g t \end{aligned} \quad (4.39)$$

समीकरण (4.38) से हमें किसी क्षण t पर प्रारम्भिक 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 $v_y = 0$ तथा

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

प्रक्षेपक के पथ का समीकरण

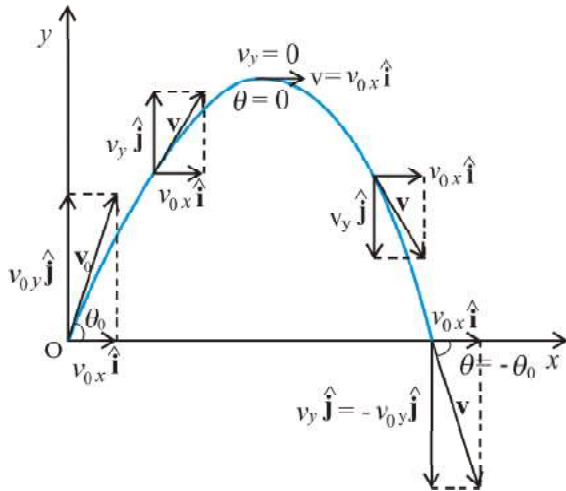
प्रक्षेप्य द्वारा चले गए पथ की आकृति क्या होती है ? इसके लिए हमें पथ का समीकरण निकालना होगा। समीकरण (4.38) में दिए गए x व y व्यंजकों से t को विलुप्त करने से निम्नलिखित समीकरण प्राप्त होता है :

$$y = (\tan \theta_0)x - \frac{g}{2(v_0 \cos \theta_0)^2} x^2 \quad (4.40)$$

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 परवल्याकार होता है।

अधिकतम ऊँचाई का समय

प्रक्षेप्य अधिकतम ऊँचाई तक पहुँचने के लिए कितना समय लेता है? मान लीजिए कि यह समय t_m है। क्योंकि इस बिंदु पर $v_y = 0$ इसलिए समीकरण (4.39) से हम t_m का मान निकाल सकते हैं :

$$v_y = v_0 \sin \theta_0 - gt_m = 0$$

$$\text{अथवा } t_m = v_0 \sin \theta_0 / g \quad (4.41a)$$

प्रक्षेप्य की उड़ान की अवधि में लगा कुल समय T_f हम समीकरण (4.38) में $y = 0$ रखकर निकाल लेते हैं। इसलिए,

$$T_f = 2(v_0 \sin \theta_0) / g \quad (4.41b)$$

T_f को प्रक्षेप्य का **उड़डयन काल** कहते हैं। यह ध्यान देने की बात है कि $T_f = 2t_m$ । 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।

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

$$\text{या } h_m = \frac{(v_0 \sin \theta_0)^2}{2g} \quad (4.42)$$

प्रक्षेप्य का क्षैतिज परास

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

$$R = (v_0 \cos \theta_0)(T_f) \\ = (v_0 \cos \theta_0) (2 v_0 \sin \theta_0) / g$$

$$\text{अथवा } R = \frac{v_0^2 \sin 2\theta_0}{g} \quad (4.43)$$

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 $\sin 2\theta_0$ का अधिकतम मान है)। इस प्रकार अधिकतम क्षैतिज परास होगा

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

► **उदाहरण 4.7 :** गैलीलियो ने अपनी पुस्तक “टू न्यू साइंसेज” में कहा है कि “उन उन्नयनों के लिए जिनके मान 45° से बराबर मात्रा द्वारा अधिक या कम हैं, क्षैतिज परास बराबर होते हैं”। इस कथन को सिद्ध कीजिए।

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

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

अब कोणों $(45^\circ + \alpha)$ तथा $(45^\circ - \alpha)$ के लिए $2\theta_0$ का मान क्रमशः $(90^\circ + 2\alpha)$ तथा $(90^\circ - 2\alpha)$ होगा। $\sin(90^\circ + 2\alpha)$ तथा $\sin(90^\circ - 2\alpha)$ दोनों का मान समान अर्थात् $\cos 2\alpha$ होता है। अतः उन उन्नयनों के लिए जिनके मान 45° से बराबर मात्रा द्वारा कम या अधिक हैं, क्षैतिज परास बराबर होते हैं।

► **उदाहरण 4.8 :** एक पैदल यात्री किसी खड़ी चट्टान के कोने पर खड़ा है। चट्टान जमीन से 490 m ऊँची है। वह एक पत्थर को क्षैतिज दिशा में 15 m s^{-1} की आरंभिक 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

$$x(t) = x_0 + v_{ox} t$$

$$y(t) = y_0 + v_{oy} t + (1/2) a_y t^2$$

यहाँ $x_0 = y_0 = 0$, $v_{oy} = 0$, $a_y = -g = -9.8 \text{ m s}^{-2}$

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

पत्थर उस समय जमीन से टकराता है जब $y(t) = -490 \text{ m}$

$$\therefore -490 \text{ m} = - (1/2) (9.8) t^2$$

अर्थात् $t = 10 \text{ s}$

वेग घटक $v_x = v_{ox}$ तथा $v_y = v_{oy} - g t$ होंगे।

अतः, जब पत्थर जमीन से टकराता है, तब

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

$$v_{oy} = 0 - 9.8 \times 10 = -98 \text{ m s}^{-1}$$

इसलिए पत्थर की चाल

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

► **उदाहरण 4.9 :** क्षैतिज 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

$$h_m = \frac{(v_0 \sin \theta_0)^2}{2g} = \frac{(28 \sin 30^\circ)^2}{2(9.8)} \text{ m}$$

$$= 10.0 \text{ m होगी।}$$

(b) उसी धरातल पर वापस आने में लगा समय

$$T_f = (2 v_0 \sin \theta_0) / g = (2 \times 28 \times \sin 30^\circ) / 9.8$$

$$= 28 / 9.8 \text{ s} = 2.9 \text{ s होगा।}$$

(c) फेंकने वाले बिंदु से उस बिंदु की दूरी जहाँ गेंद उसी स्तर पर पहुँचती है:

$$R = \frac{v_0^2 \sin 2\theta_0}{g} = \frac{28 \times 28 \times \sin 60^\circ}{9.8} = 69 \text{ m होगी।}$$

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 परिणामतः इसके संवेग, में कमी आएगी। अतः अपने परवलयाकार पथ पर गतिमान कोई प्रक्षेप्य वायु 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 उड़ुयन 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 बनिस्वत उस स्थिति के जब हम वायु प्रतिरोध को गणना में लाते हैं।

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 अनुदिश गतिमान है। क्योंकि वस्तु के वेग की दिशा में निरन्तर परिवर्तन हो रहा है, अतः उसमें त्वरण उत्पन्न हो रहा है। हमें त्वरण का परिमाण तथा उसकी दिशा ज्ञात करनी है।

माना $\mathbf{r}$ व $\mathbf{r}'$ तथा $\mathbf{v}$ व $\mathbf{v}'$ कण की स्थिति तथा गति सदिश हैं जब वह गति के दौरान क्रमशः 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 $\mathbf{v}$ व $\mathbf{v}'$ को दिखाया गया है। चित्र 4.19(a2) में सदिश योग के त्रिभुज नियम का उपयोग करके $\Delta\mathbf{v}$ निकाल लेते हैं। क्योंकि पथ वृत्तीय है, इसलिए चित्र में, ज्यामिति से स्पष्ट है कि $\mathbf{v}$, $\mathbf{r}$ के तथा $\mathbf{v}'$, $\mathbf{r}'$ के लंबवत् हैं। इसलिए, $\Delta\mathbf{v}$, $\Delta\mathbf{r}$ के लंबवत् होगा। पुनः क्योंकि औसत त्वरण $\Delta\mathbf{v} \left(\mathbf{a} = \frac{\Delta\mathbf{v}}{\Delta t} \right)$ के अनुदिश है, इसलिए $\mathbf{a}$ भी $\Delta\mathbf{r}$ के लंबवत् होगा। अब यदि हम $\Delta\mathbf{v}$ को उस रेखा पर रखें जो $\mathbf{r}$ व $\mathbf{r}'$ के बीच के कोण को द्विभाजित करती है तो हम देखेंगे कि इसकी दिशा वृत्त के केंद्र की ओर होगी। इन्हीं राशियों को चित्र 4.19(b)

में छोटे समय अंतराल के लिए दिखाया गया है। $\Delta\mathbf{v}$, अतः $\mathbf{a}$ की दिशा पुनः 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।

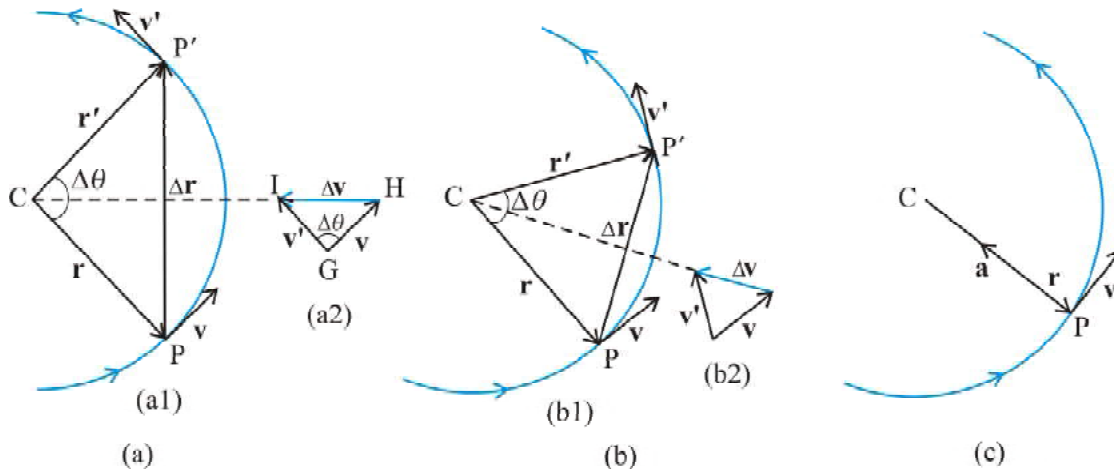
परिभाषा के अनुसार, $\mathbf{a}$ का परिमाण निम्नलिखित सूत्र से व्यक्त होता है,

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

मान लीजिए $\mathbf{r}$ व $\mathbf{r}'$ के बीच का कोण $\Delta\theta$ है। क्योंकि वेग सदिश $\mathbf{v}$ व $\mathbf{v}'$ 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 $\mathbf{v}$, $\mathbf{v}'$ व $\Delta\mathbf{v}$ 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 तदनु रूप लंबाइयों के अनुपात के बराबर होगा, अर्थात्

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

$$\text{या } |\Delta\mathbf{v}| = v \frac{|\Delta\mathbf{r}|}{R}$$



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

* $\Delta t \rightarrow 0$ सीमा में $\Delta\mathbf{r}$, $\mathbf{r}$ के लंबवत् हो जाता है। इस सीमा में क्योंकि $\Delta\mathbf{v} \rightarrow 0$ होता है, फलस्वरूप यह भी $\mathbf{v}$ के लंबवत् होगा। अतः वृत्तीय पथ के प्रत्येक बिंदु पर त्वरण की दिशा केंद्र की ओर होती है।

इसलिए,

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

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

$$\text{अर्थात्, } |\Delta r| \cong v \Delta t$$

$$\text{या } \frac{|\Delta r|}{\Delta t} \cong v \text{ अथवा } \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{|\Delta r|}{\Delta t} = v$$

इस प्रकार, अभिकेंद्र त्वरण a_c का मान निम्नलिखित होगा,

$$a_c = \left(\frac{v}{R}\right)v = v^2/R \quad (4.44)$$

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 कहते 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 $\Delta t (=t'-t)$ समय अंतराल में जब कण P से P' पर पहुँच जाता है तो रेखा CP कोण $\Delta \theta$ से घूम जाती है। $\Delta \theta$ को हम कोणीय दूरी कहते हैं। कोणीय वेग ω (ग्रीक अक्षर 'ओमेगा') को हम कोणीय दूरी के समय परिवर्तन की दर के रूप में परिभाषित करते हैं। इस प्रकार,

$$\omega = \frac{\Delta \theta}{\Delta t} \quad (4.45)$$

अब यदि Δt समय में कण द्वारा चली दूरी को Δs से व्यक्त करें (अर्थात् $PP' = \Delta s$) तो,

$$v = \frac{\Delta s}{\Delta t}$$

$$\text{किंतु } \Delta s = R\Delta \theta, \text{ इसलिए } v = R \frac{\Delta \theta}{\Delta t} = R \omega$$

$$\text{अतः } v = \omega R \quad (4.46)$$

अभिकेंद्र त्वरण को हम कोणीय चाल के रूप में भी व्यक्त कर सकते हैं। अर्थात्,

$$a_c = \frac{v^2}{R} = \frac{\omega^2 R^2}{R} = \omega^2 R$$

$$\text{या } a_c = \omega^2 R \quad (4.47)$$

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

$$v = 2\pi R/T = 2\pi R\nu \quad (4.48)$$

इस प्रकार ω , ν तथा a_c को हम आवृत्ति ν के पद में व्यक्त कर सकते हैं, अर्थात्

$$\omega = 2\pi \nu$$

$$v = 2\pi \nu R$$

$$a_c = 4\pi^2 \nu^2 R \quad (4.49)$$

► **उदाहरण 4.10 :** कोई कीड़ा एक वृत्तीय खाँचे में जिसकी त्रिज्या 12cm है, फँस गया है। वह खाँचे के अनुदिश स्थिर चाल से चलता है और 100 सेकंड में 7 चक्कर लगा लेता 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 $R = 12 \text{ cm}$ है। कोणीय चाल ω का मान

$$\omega = 2\pi/T = 2\pi \times 7/100 = 0.44 \text{ rad/s}$$

है तथा रैखिक चाल v का मान

$$v = \omega R = 0.44 \times 12 \text{ cm} = 5.3 \text{ cm s}^{-1}$$

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

$$a = \omega^2 R = (0.44 \text{ s}^{-1})^2 (12 \text{ cm}) = 2.3 \text{ cm s}^{-2} \text{ होगा।} \quad \blacktriangleleft$$

सारांश

1. अदिश राशियाँ वे राशियाँ हैं जिनमें केवल परिमाण होता है। दूरी, चाल, संहति (द्रव्यमान) तथा ताप अदिश राशियों के कुछ उदाहरण हैं।
2. सदिश राशियाँ वे राशियाँ हैं जिनमें परिमाण तथा दिशा दोनों होते हैं। विस्थापन, वेग तथा त्वरण आदि इस प्रकार की राशि के कुछ उदाहरण हैं। ये राशियाँ सदिश बीजगणित के विशिष्ट नियमों का पालन करती हैं।
3. यदि किसी सदिश **A** को किसी वास्तविक संख्या λ से गुणा करें तो हमें एक दूसरा सदिश **B** प्राप्त होता है जिसका परिमाण **A** के परिमाण का λ गुना होता है। नए सदिश की दिशा या तो **A** के अनुदिश होती है या इसके विपरीत। दिशा इस बात पर निर्भर करती है कि λ धनात्मक है या ऋणात्मक।
4. दो सदिशों **A** व **B** को जोड़ने के लिए या तो शीर्ष व पुच्छ की ग्राफी विधि का या समान्तर चतुर्भुज विधि का उपयोग करते हैं।
5. सदिश योग क्रम-विनिमेय नियम का पालन करता है-

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

साथ ही यह साहचर्य के नियम का भी पालन करता है अर्थात् $(\mathbf{A} + \mathbf{B}) + \mathbf{C} = \mathbf{A} + (\mathbf{B} + \mathbf{C})$

6. शून्य सदिश एक ऐसा सदिश होता है जिसका परिमाण शून्य होता है। क्योंकि परिमाण शून्य होता है इसलिए इसके साथ दिशा बतलाना आवश्यक नहीं है।
इसके निम्नलिखित गुण होते हैं :

$$\mathbf{A} + \mathbf{0} = \mathbf{A}$$

$$\lambda \mathbf{0} = \mathbf{0}$$

$$0\mathbf{A} = \mathbf{0}$$

7. सदिश **B** को **A** से घटाने की क्रिया को हम **A** व **-B** को जोड़ने के रूप में परिभाषित करते हैं-

$$\mathbf{A} - \mathbf{B} = \mathbf{A} + (-\mathbf{B})$$

8. किसी सदिश **A** को उसी समतल में स्थित दो सदिशों **a** तथा **b** के अनुदिश दो घटक सदिशों में वियोजित कर सकते हैं:

$$\mathbf{A} = \lambda \mathbf{a} + \mu \mathbf{b}$$

यहाँ λ व μ वास्तविक संख्याएँ हैं।

9. किसी सदिश **A** से संबंधित एकांक सदिश वह सदिश है जिसका परिमाण एक होता है और जिसकी दिशा सदिश **A** के अनुदिश होती है। एकांक सदिश $\hat{\mathbf{a}} = \frac{\mathbf{A}}{|\mathbf{A}|}$

एकांक सदिश $\hat{\mathbf{i}}, \hat{\mathbf{j}}, \hat{\mathbf{k}}$ इकाई परिमाण वाले वे सदिश हैं जिनकी दिशाएँ दक्षिणावर्ती निकाय की अक्षों क्रमशः x -, y - व z - के अनुदिश होती हैं।

10. दो विमा के लिए सदिश **A** को हम निम्न प्रकार से व्यक्त करते हैं-

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

यहाँ A_x तथा A_y क्रमशः x -, y -अक्षों के अनुदिश **A** के घटक हैं। यदि सदिश **A**, x -अक्ष के साथ θ कोण बनाता है, तो $A_x = A \cos \theta$, $A_y = A \sin \theta$ तथा

$$A = |\mathbf{A}| = \sqrt{A_x^2 + A_y^2}, \tan \theta = \frac{A_y}{A_x}.$$

11. विश्लेषणात्मक विधि से भी सदिशों को आसानी से जोड़ा जा सकता है। यदि x - y समतल में दो सदिशों **A** व **B** का योग **R** हो, तो

$$\mathbf{R} = R_x \hat{\mathbf{i}} + R_y \hat{\mathbf{j}} \quad \text{जहाँ } R_x = A_x + B_x \text{ तथा } R_y = A_y + B_y$$

12. समतल में किसी वस्तु की स्थिति सदिश **r** को प्रायः निम्न प्रकार से व्यक्त करते हैं :

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

स्थिति सदिशों **r** व **r'** के बीच के विस्थापन को निम्न प्रकार से लिखते हैं :

$$\begin{aligned} \Delta \mathbf{r} &= \mathbf{r}' - \mathbf{r} \\ &= (x' - x) \hat{\mathbf{i}} + (y' - y) \hat{\mathbf{j}} \\ &= \Delta x \hat{\mathbf{i}} + \Delta y \hat{\mathbf{j}} \end{aligned}$$

13. यदि कोई वस्तु समय अंतराल Δt में $\Delta \mathbf{r}$ से विस्थापित होती है तो उसका औसत वेग $\bar{\mathbf{v}} = \frac{\Delta \mathbf{r}}{\Delta t}$ 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

$$\mathbf{v} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta \mathbf{r}}{\Delta t} = \frac{d\mathbf{r}}{dt}$$

इसे एकांक सदिशों के रूप में भी व्यक्त करते हैं :

$$\mathbf{v} = v_x \hat{\mathbf{i}} + v_y \hat{\mathbf{j}} + v_z \hat{\mathbf{k}}$$

जहाँ

$$v_x = \frac{dx}{dt}, v_y = \frac{dy}{dt}, v_z = \frac{dz}{dt}$$

जब किसी निर्देशांक निकाय में कण की स्थिति को दर्शाते हैं, तो $\mathbf{v}$ 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 $\mathbf{v}$ से $\mathbf{v}'$ में बदल जाता है, तो उसका औसत त्वरण $\bar{\mathbf{a}} = \frac{\mathbf{v}' - \mathbf{v}}{\Delta t} = \frac{\Delta \mathbf{v}}{\Delta t}$ होगा।

जब Δt का सीमान्त मान शून्य हो जाता है तो किसी क्षण t पर वस्तु का त्वरण $\mathbf{a} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta \mathbf{v}}{\Delta t} = \frac{d\mathbf{v}}{dt}$ होगा।

घटक के पदों में इसे निम्न प्रकार से व्यक्त किया जा सकता है :

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

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 सदिश $\mathbf{r}_0$ है, तो किसी अन्य क्षण t पर उसका स्थिति सदिश $\mathbf{r} = \mathbf{r}_0 + \mathbf{v}_0 t + \frac{1}{2} \mathbf{a} t^2$ 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

$$x = x_0 + v_{0x} t + \frac{1}{2} a_x t^2$$

$$y = y_0 + v_{0y} t + \frac{1}{2} a_y t^2$$

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

$$v_y = v_{0y} + a_y t$$

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 θ_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 परवल्यिक होता है जिसका समीकरण

$$y = \tan \theta_0 x - \frac{gx^2}{2v_0 \cos \theta_0^2} \text{ होगा।}$$

प्रक्षेप्य की अधिकतम ऊँचाई $h_m = \frac{v_0 \sin^2 \theta_0}{2g}$, तथा

इस ऊँचाई तक पहुँचने में लगा समय $t_m = \frac{v_0 \sin \theta_0}{g}$ होगा।

प्रक्षेप्य द्वारा अपनी प्रारंभिक स्थिति से उस स्थिति तक, जिसके लिए नीचे उतरते समय $y = 0$ हो, चली गई क्षैतिज दूरी को प्रक्षेप्य का परास R कहते हैं।

अतः प्रक्षेप्य का परास $R = \frac{v_0^2 \sin 2\theta_0}{g}$ होगा।

17. जब कोई वस्तु एकसमान चाल से एक वृत्तीय मार्ग में चलती है तो इसे *एकसमान वृत्तीय गति* कहते हैं। यदि वस्तु की चाल v हो तथा इसकी त्रिज्या R हो, तो अभिकेंद्र त्वरण, $a_c = v^2/R$ होगा तथा इसकी दिशा सदैव वृत्त के केंद्र की ओर होगी। कोणीय चाल ω कोणीय दूरी के समान परिवर्तन की दर होता है। रैखिक वेग $v = \omega R$ होगा तथा त्वरण $a_c = \omega^2 R$ होगा।

यदि वस्तु का आवर्तकाल T तथा आवृत्ति ν हो, तो ω , ν तथा a_c के मान निम्नवत् होंगे।

$$\omega = 2\pi\nu, \quad v = 2\pi\nu R, \quad a_c = 4\pi^2\nu^2 R$$

भौतिक राशि	प्रतीक	विमा	मात्रक	टिप्पणी
स्थिति सदिश	$\mathbf{r}$	[L]	m	सदिश। किसी अन्य चिह्न से भी इसे व्यक्त कर सकते हैं
विस्थापन	$\Delta \mathbf{r}$	[L]	m	"
वेग		[LT ⁻¹]	m s ⁻¹	
(a) औसत	$\bar{\mathbf{v}}$			$= \Delta \mathbf{r} / \Delta t$, सदिश
(b) तात्क्षणिक	$\mathbf{v}$			$= d\mathbf{v} / dt$, सदिश
त्वरण		[LT ⁻²]	m s ⁻²	
(a) औसत	$\bar{\mathbf{a}}$			$= \Delta \mathbf{v} / \Delta t$, सदिश
(b) तात्क्षणिक	$\mathbf{a}$			$= d\mathbf{v} / dt$, सदिश
प्रक्षेप्य गति				
(a) अधिकतम ऊँचाई में लगा समय	t_m	[T]	s	$\frac{v_0 \sin \theta_0}{g}$
(b) अधिकतम ऊँचाई	h_m	[L]	m	$\frac{(v_0 \sin \theta_0)^2}{2g}$
(c) क्षैतिज परास	R	[L]	m	$\frac{v_0^2 \sin 2\theta_0}{g}$
वृत्तीय गति				
(a) कोणीय चाल	ω	[T ⁻¹]	rad/s	$= \Delta \theta / \Delta t = v / R$
(b) अभिकेंद्र त्वरण	a_c	[LT ⁻²]	m s ⁻²	$= v^2 / R$

विचारणीय विषय

1. किसी वस्तु द्वारा दो बिंदुओं के बीच की पथ-लंबाई सामान्यतया, विस्थापन के परिमाण के बराबर नहीं होती। विस्थापन केवल पथ के अंतिम बिंदुओं पर निर्भर करता है जबकि पथ-लंबाई (जैसाकि नाम से ही स्पष्ट है) वास्तविक पथ पर निर्भर करती है। दोनों राशियाँ तभी बराबर होंगी जब वस्तु गति मार्ग में अपनी दिशा नहीं बदलती। अन्य दूसरी परिस्थितियों में पथ-लंबाई विस्थापन के परिमाण से अधिक होती है।
2. उपरोक्त बिंदु 1 की दृष्टि से वस्तु की औसत चाल किसी दिए समय अंतराल में या तो उसके औसत वेग के परिमाण के बराबर होगी या उससे अधिक होगी। दोनों बराबर तब होंगी जब पथ-लंबाई विस्थापन के परिमाण के बराबर हो।
3. सदिश समीकरण (4.3a) तथा (4.34a) अक्षों के चुनाव पर निर्भर नहीं करते हैं। निःसंदेह आप उन्हें दो स्वतंत्र अक्षों के अनुदिश वियोजित कर सकते हैं।
4. एकसमान त्वरण के लिए शुद्धगतिकी के समीकरण एकसमान वृत्तीय गति में लागू नहीं होते क्योंकि इसमें त्वरण का परिमाण तो स्थिर रहता है परंतु उसकी दिशा निरंतर बदलती रहती है।
5. यदि किसी वस्तु के दो वेग $\mathbf{v}_1$ तथा $\mathbf{v}_2$ हों तो उनका परिणामी वेग $\mathbf{v} = \mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2$ होगा। उपरोक्त सूत्र तथा वस्तु 2 के सापेक्ष वस्तु का 1 के वेग अर्थात्: $\mathbf{v}_{12} = \mathbf{v}_1 - \mathbf{v}_2$ के बीच भेद को भलीभांति जानिए। यहां $\mathbf{v}_1$ तथा $\mathbf{v}_2$ किसी उभयनिष्ठ निर्देश तन्त्र के सापेक्ष वस्तु की गतियाँ हैं।
6. वृत्तीय गति में किसी कण का परिणामी त्वरण वृत्त के केंद्र की ओर होता है यदि उसकी चाल एकसमान है।
7. किसी वस्तु की गति के मार्ग की आकृति केवल त्वरण से ही निर्धारित नहीं होती बल्कि वह गति की प्रारंभिक दशाओं (प्रारंभिक स्थिति व प्रारंभिक वेग) पर भी निर्भर करती है। उदाहरणस्वरूप, एक ही गुरुत्वीय त्वरण से गतिमान किसी वस्तु का मार्ग एक सरल रेखा भी हो सकता है या कोई परवलय भी, ऐसा प्रारंभिक दशाओं पर निर्भर करेगा।

अभ्यास

- 4.1** निम्नलिखित भौतिक राशियों में से बतलाइए कि कौन-सी सदिश हैं और कौन-सी अदिश :
- आयतन, द्रव्यमान, चाल, त्वरण, घनत्व, मोल संख्या, वेग, कोणीय आवृत्ति, विस्थापन, कोणीय वेग।
- 4.2** निम्नांकित सूची में से दो अदिश राशियों को छाँटिए-
- 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 छाँटिए-
- 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 संच्रियाएँ 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) $|\mathbf{a} + \mathbf{b}| \leq |\mathbf{a}| + |\mathbf{b}|$
- (b) $|\mathbf{a} + \mathbf{b}| \geq ||\mathbf{a}| - |\mathbf{b}||$

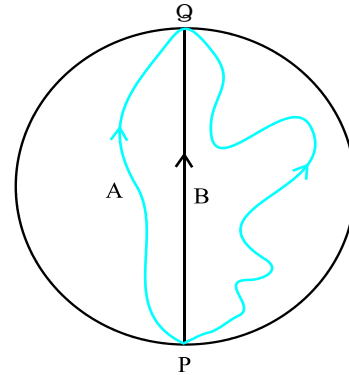
(c) $|\mathbf{a}-\mathbf{b}| \leq |\mathbf{a}| + |\mathbf{b}|$

(d) $|\mathbf{a}-\mathbf{b}| \geq ||\mathbf{a}| - |\mathbf{b}||$

इनमें समिका (समता) का चिह्न कब लागू होता है ?

4.7 दिया है $\mathbf{a} + \mathbf{b} + \mathbf{c} + \mathbf{d} = \mathbf{0}$, नीचे दिए गए कथनों में से कौन-सा सही है :

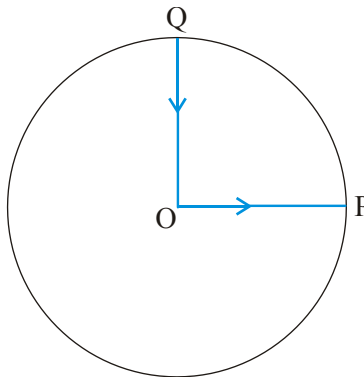
- (a) $\mathbf{a}$, $\mathbf{b}$, $\mathbf{c}$ तथा $\mathbf{d}$ में से प्रत्येक शून्य सदिश है,
- (b) $(\mathbf{a} + \mathbf{c})$ का परिमाण $(\mathbf{b} + \mathbf{d})$ के परिमाण के बराबर है,
- (c) $\mathbf{a}$ का परिमाण $\mathbf{b}$, $\mathbf{c}$ तथा $\mathbf{d}$ के परिमाणों के योग से कभी भी अधिक नहीं हो सकता,
- (d) यदि $\mathbf{a}$ तथा $\mathbf{d}$ सररेखीय नहीं हैं तो $\mathbf{b} + \mathbf{c}$ अवश्य ही $\mathbf{a}$ तथा $\mathbf{d}$ के समतल में होगा, और यह $\mathbf{a}$ तथा $\mathbf{d}$ के अनुदिश होगा यदि वे सररेखीय हैं ।



चित्र 4.20

4.8 तीन लड़कियाँ 200 m त्रिज्या वाली वृत्तीय बर्फीली सतह पर स्केटिंग कर रही हैं। वे सतह के किनारे के बिंदु P से स्केटिंग शुरू करती हैं तथा P के व्यासीय विपरीत बिंदु Q पर विभिन्न पथों से होकर पहुँचती हैं जैसा कि चित्र 4.20 में दिखाया गया है। प्रत्येक लड़की के विस्थापन सदिश का परिमाण कितना है ? किस लड़की के लिए यह वास्तव में स्केट किए गए पथ की लंबाई के बराबर है ।

4.9 कोई साइकिल सवार किसी वृत्तीय पार्क के केंद्र O से चलना शुरू करता है तथा पार्क के किनारे P पर पहुँचता है। पुनः वह पार्क की परिधि के अनुदिश साइकिल चलाता हुआ QO के रास्ते (जैसा चित्र 4.21 में दिखाया गया है) केंद्र पर वापस आ जाता है। पार्क की त्रिज्या 1 km है। यदि पूरे चक्कर में 10 मिनट लगते हों तो साइकिल सवार का (a) कुल विस्थापन, (b) औसत वेग, तथा (c) औसत चाल क्या होगी?



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 s^{-1} की चाल से ऊर्ध्वाधर नीचे गिर रहा है। कोई महिला उत्तर से दक्षिण की ओर 10 m s^{-1} की चाल से साइकिल चला रही है। उसे अपना छाता किस दिशा में रखना चाहिए।

- 4.13** कोई व्यक्ति स्थिर पानी में 4.0 km/h की चाल से तैर सकता है। उसे 1.0 km चौड़ी नदी को पार करने में कितना समय लगेगा यदि नदी 3.0 km/h की स्थिर चाल से बह रही हो और वह नदी के बहाव के लंब तैर रहा हो। जब वह नदी के दूसरे किनारे पहुँचता है तो वह नदी के बहाव की ओर कितनी दूर पहुँचेगा?
- 4.14** किसी बंदरगाह में 72 km/h की चाल से हवा चल रही है और बंदरगाह में खड़ी किसी नौका के ऊपर लगा झंडा N-E दिशा में लहरा रहा है। यदि वह नौका उत्तर की ओर 51 km/h चाल से गति करना प्रारंभ कर दे तो नौका पर लगा झंडा किस दिशा में लहराएगा ?
- 4.15** किसी लंबे हाल की छत 25 m ऊँची है। वह अधिकतम क्षैतिज दूरी कितनी होगी जिसमें 40 m s^{-1} की चाल से फेंकी गई कोई गेंद छत से टकराए बिना गुजर जाए ?
- 4.16** क्रिकेट का कोई खिलाड़ी किसी गेंद को 100 m की अधिकतम क्षैतिज दूरी तक फेंक सकता है। वह खिलाड़ी उसी गेंद को जमीन से ऊपर कितनी ऊँचाई तक फेंक सकता है ?
- 4.17** 80 cm लंबे धागे के एक सिरे पर एक पत्थर बाँधा गया है और इसे किसी एकसमान चाल के साथ किसी क्षैतिज वृत्त में घुमाया जाता है। यदि पत्थर 25 s में 14 चक्कर लगाता है तो पत्थर के त्वरण का परिमाण और उसकी दिशा क्या होगी ?
- 4.18** कोई वायुयान 900 km h^{-1} की एकसमान चाल से उड़ रहा है और 1.00 km त्रिज्या का कोई क्षैतिज लूप बनाता है। इसके अभिकेंद्र त्वरण की गुरुत्वीय त्वरण के साथ तुलना कीजिए।
- 4.19** नीचे दिए गए कथनों को ध्यानपूर्वक पढ़िए और कारण देकर बताइए कि वे सत्य हैं या असत्य :
- वृत्तीय गति में किसी कण का नेट त्वरण हमेशा वृत्त की त्रिज्या के अनुदिश केंद्र की ओर होता है।
 - किस बिंदु पर किसी कण का वेग सदिश सदैव उस बिंदु पर कण के पथ की स्पर्श रेखा के अनुदिश होता है।
 - किसी कण का एकसमान वृत्तीय गति में एक चक्र में लिया गया औसत त्वरण सदिश एक शून्य सदिश होता है।

4.20 किसी कण की स्थिति सदिश निम्नलिखित है :

$$\mathbf{r} = (3.0t \hat{i} - 2.0t^2 \hat{j} + 4.0t \hat{k}) \text{ m}$$

समय t सेकंड में है तथा सभी गुणकों के मात्रक इस प्रकार से हैं कि $\mathbf{r}$ में मीटर में व्यक्त हो जाए।

(a) कण का $\mathbf{v}$ तथा $\mathbf{a}$ निकालिए,

(b) $t = 2.0 \text{ s}$ पर कण के वेग का परिमाण तथा दिशा कितनी होगी ?

4.21 कोई कण $t = 0$ क्षण पर मूल बिंदु से $10 \hat{j} \text{ m s}^{-1}$ के वेग से चलना प्रारंभ करता है तथा x - y समतल में एकसमान त्वरण $(8.0 \hat{i} + 2.0 \hat{j}) \text{ m s}^{-2}$ से गति करता है।

(a) किस क्षण कण का x -निर्देशांक 16 m होगा ? इसी समय इसका y -निर्देशांक कितना होगा ?

(b) इस क्षण कण की चाल कितनी होगी ?

4.22 $\hat{i}$ व $\hat{j}$ क्रमशः x - व y -अक्षों के अनुदिश एकांक सदिश हैं। सदिशों $\hat{i} + \hat{j}$ तथा $\hat{i} - \hat{j}$ का परिमाण तथा दिशा क्या होगा ? सदिश $\mathbf{A} = 2\hat{i} + 3\hat{j}$ के $\hat{i} + \hat{j}$ व $\hat{i} - \hat{j}$ के दिशाओं के अनुदिश घटक निकालिए। [आप ग्राफी विधि का उपयोग कर सकते हैं]

4.23 किसी दिक्स्थान पर एक स्वेच्छ गति के लिए निम्नलिखित संबंधों में से कौन-सा सत्य है ?

(a) $\mathbf{v}_{\text{औसत}} = (1/2) (\mathbf{v}(t_1) + \mathbf{v}(t_2))$

(b) $\mathbf{v}_{\text{औसत}} = [\mathbf{r}(t_2) - \mathbf{r}(t_1)] / (t_2 - t_1)$

(c) $\mathbf{v}(t) = \mathbf{v}(0) + \mathbf{a} t$

(d) $\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}(0) + \mathbf{v}(0) t + (1/2) \mathbf{a} t^2$

(e) $\mathbf{a}_{\text{औसत}} = [\mathbf{v}(t_2) - \mathbf{v}(t_1)] / (t_2 - t_1)$

यहाँ 'औसत' का आशय समय अंतराल t_2 व t_1 से संबंधित भौतिक राशि के औसत मान से है।

- 4.24** निम्नलिखित में से प्रत्येक कथन को ध्यानपूर्वक पढ़िए 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,
 (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** व **b** का समान भौतिक प्रभाव अवश्य पड़ेगा? अपने उत्तर के समर्थन में उदाहरण दीजिए।
- 4.27** किसी सदिश में परिमाण 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 परितः 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। ($g = 10 \text{ m s}^{-2}$)
- 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

$$t = \tan^{-1} \frac{v_{0y} - gt}{v_{0x}}$$

- (b) सिद्ध कीजिए कि मूल बिंदु से फेंके गए प्रक्षेप्य कोण का मान $= \tan^{-1} \frac{4h_m}{R}$ 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 द्वितीय 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

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। स्पष्टतः 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

से सीधी रेखा में गतिमान कोई स्केटर) ? **क्या किसी पिण्ड की एकसमान गति बनाए रखने के लिए कोई बाह्य बल आवश्यक है ?**

5.2 अरस्तू की भ्रामकता

उपरोक्त प्रश्न सरल प्रतीत होता है। तथापि इसका उत्तर देने में कई युग लग गए थे। वस्तुतः 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 बंधी 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 अंततः 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।

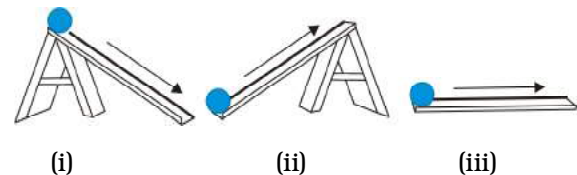
प्रकृति में सदैव ही विरोधी घर्षण बल (ठोसों के बीच) अथवा श्यान बल (तरलों के बीच) आदि उपस्थित रहते हैं। यह उन व्यावहारिक अनुभवों से स्पष्ट है जिनके अनुसार वस्तुओं में एकसमान गति बनाए रखने के लिए घर्षण बलों को निष्फल करने

हेतु बाह्य साधनों द्वारा बल लगाना आवश्यक होता है। अब हम समझ सकते हैं कि अरस्तू से त्रुटि कहाँ 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

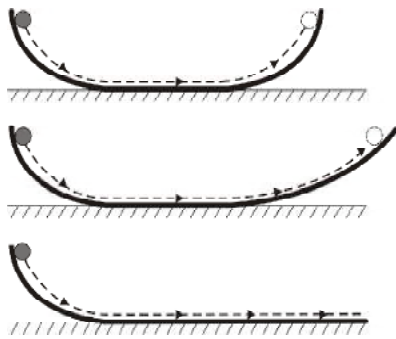
गैलीलियो ने वस्तुओं की गति का अध्ययन एक आनत समतल पर किया था। किसी (i) आनत समतल पर नीचे की ओर गतिमान वस्तुएं त्वरित होती हैं जबकि (ii) तल पर ऊपर की ओर जाने वाली वस्तुओं में मंदन होता है। क्षैतिज समतल पर गति (iii) इन दोनों के बीच की स्थिति है। गैलीलियो ने यह निष्कर्ष निकाला कि किसी घर्षण रहित क्षैतिज समतल 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 ऊँचाई उसकी आरंभिक ऊँचाई के लगभग समान (कुछ कम, परंतु अधिक कभी नहीं) होती है। आदर्श स्थिति में, जब घर्षण बल पूर्णतः विलुप्त कर दिया जाता है, तब गेंद की अंतिम ऊँचाई उसकी आरंभिक ऊँचाई के समान होनी चाहिए।



चित्र 5.1 (a)

अब यदि दूसरे समतल के ढाल को घटाकर प्रयोग को दोहराएं, तो फिर भी गेंद उसी ऊँचाई तक पहुँचेगी, 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। निःसंदेह 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।



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 अनुयायियों 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 (वेग) के लिए अथवा प्रत्यास्थ पिण्डों में आकृति के प्रत्यानयन की दीर्घस्थायी प्रवृत्ति (संस्कार); डोरी, छड़ आदि से संचारित बल। गति के 'वैशेषिका' सिद्धांत में वेगों की संकल्पना कदाचित जड़त्व की संकल्पना के समीपस्थ है। वेग, 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, स्पंदन) 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 निर्दिष्ट 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-भांति 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। अतः 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 शून्य होता है। उसमें हम यह निष्कर्ष

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।

गैलीलियो के खगोलिकी के क्षेत्र में आविष्कार भी उतने ही क्रांतिकारी थे। 1609 ई. में उन्होंने अपना दूरदर्शी (जिसकी खोज पहले हॉलैंड में हुई थी) स्वयं बनाया तथा उसका उपयोग उन्होंने अपने कई चौकाने 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 नगी आंखों से न दिखाई दे सकने वाले असंख्य तारों से प्राप्त करती है। अपने वैज्ञानिक तर्क की अति उत्तम रचना “डायलॉग ऑन टू चीफ वर्ल्ड सिस्टम्स” में गैलीलियो ने कॉपरनिकस द्वारा प्रस्तावित सौर परिवार के “सूर्य केंद्रीय सिद्धांत” का समर्थन किया और अंततः इसी सिद्धांत को सार्वजनिक मान्यता प्राप्त हुई।

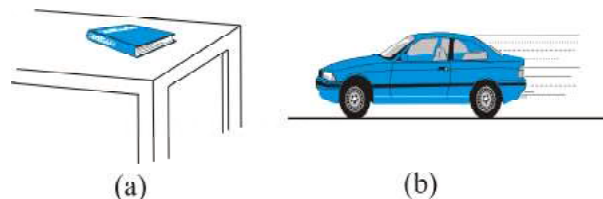
गैलीलियो के साथ ही वैज्ञानिक जांच (खोजबीन) की विधि में एक मोड़ आया। अब विज्ञान मात्र प्रकृति का प्रेक्षण तथा उन प्रेक्षणों के आधार पर तार्किक अनुमान लगाना ही नहीं रह गया था। अब विज्ञान से तात्पर्य नई-नई युक्तियां बनाकर प्रयोगों द्वारा सिद्धांतों को प्रतिपादित अथवा तिरस्कृत करना बन गया था। विज्ञान का 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। अतः गति के

प्रथम नियम के आधार पर हम यह निष्कर्ष निकाल सकते हैं कि R का परिमाण W के परिमाण के समान है। हमारा प्रायः इस प्रकथन से समागम होता है ; “चूंकि $W = R$, बल एक दूसरे को निरस्त करते हैं, इसीलिए पुस्तक विराम की स्थिति में है”। यह विवेक के विपरीत है। सही प्रकथन यह होना चाहिए: “चूंकि 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।



चित्र 5.2 (a) मेज पर विराम में रखी पुस्तक तथा (b) एकसमान वेग से गतिमान कार, इन दोनों ही प्रकरणों में नेट बाह्य बल शून्य है।

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

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 जड़त्व का गुण बहुत-सी स्थितियों में प्रत्यक्ष दिखाई पड़ता 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 पड़ते 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 वस्तुतः हमारा शरीर एक दृढ़ पिण्ड नहीं है। इसमें विरूपण हो सकता है, अर्थात् इसके विभिन्न भागों के बीच आपेक्ष विस्थापन संभव है। इसका तात्पर्य यह हुआ कि जब हमारे पैर बस के साथ आगे बढ़ते हैं, तो शरीर का शेष भाग जड़त्व 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 तीव्र 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, जड़त्व 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 अंतरांतराकीय 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 लीजिए 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 है 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

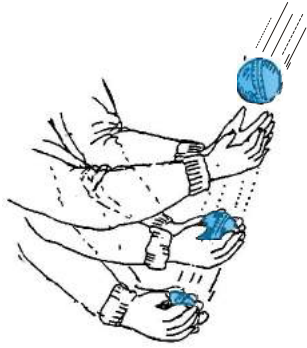
किसी पिण्ड के संवेग को उसकी संहति m तथा वेग $\mathbf{v}$ के गुणनफल द्वारा पारिभाषित किया जाता है। इसे $\mathbf{p}$ द्वारा निर्दिष्ट किया जाता है :

$$\mathbf{p} = m\mathbf{v} \quad (5.1)$$

स्पष्ट रूप से संवेग एक सदिश राशि है। दैनिक जीवन के निम्नलिखित साधारण अनुभवों में पिण्डों की गतियों पर बलों के प्रभाव पर विचार करते समय हमें संवेग 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। अतः 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, अर्थात् संवेग, प्रत्यक्ष रूप से गति का एक प्रासंगिक 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 खिलाड़ी की तुलना में कहीं अधिक आसानी

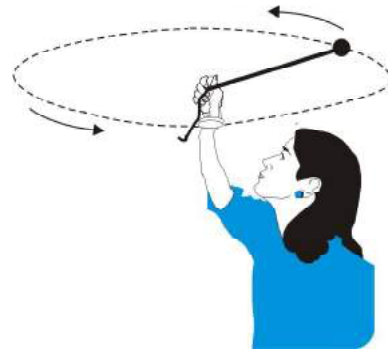
से लपक लेता है जबकि नौसिखिया खिलाड़ी उसी गेंद को लपकने में हाथों में चोट खा लेता है। इसका एक कारण यह है कि अभ्यस्त खिलाड़ी, अपने हाथों से गेंद को लपक कर, उसे रोकने में अधिक समय लगाता है। आपने ध्यान दिया होगा कि अभ्यस्त खिलाड़ी गेंद को लपकने की क्रिया में अपने हाथों को पीछे की ओर खींचता है (चित्र 5.3)। जबकि नौसिखिया खिलाड़ी 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 पड़ता 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 महत्वपूर्ण 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 द्वितीय 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 $\mathbf{F}$ समय अंतराल Δt तक लगाने पर उस पिण्ड के वेग में $\mathbf{v}$ से $\mathbf{v} + \Delta \mathbf{v}$ का परिवर्तन हो जाता है, अर्थात् पिण्ड के प्रारंभिक संवेग $m\mathbf{v}$ में $\Delta(m\mathbf{v})$ का परिवर्तन हो जाता है। तब गति के द्वितीय नियम के अनुसार,

$$\mathbf{F} = \frac{\Delta \mathbf{p}}{\Delta t} \quad \text{अर्थात्} \quad \mathbf{F} = k \frac{\Delta \mathbf{p}}{\Delta t}$$

यहाँ k आनुपातिकता स्थिरांक है। यदि $\Delta t \rightarrow 0$, पद $\frac{\Delta \mathbf{p}}{\Delta t}$,

t के आपेक्ष $\mathbf{p}$ का अवकलज अथवा अवकल गुणांक बन जाता है, जिसे $\frac{d\mathbf{p}}{dt}$ द्वारा निर्दिष्ट किया जाता है। इस प्रकार,

$$\mathbf{F} = k \frac{d\mathbf{p}}{dt} \quad (5.2)$$

किसी स्थिर संहति m के पिण्ड के लिए

$$\frac{d\mathbf{p}}{dt} = \frac{d}{dt} m \mathbf{v} = m \frac{d\mathbf{v}}{dt} = m \mathbf{a} \quad (5.3)$$

अर्थात्, द्वितीय नियम को इस प्रकार भी लिख सकते हैं,

$$\mathbf{F} = k m \mathbf{a} \quad (5.4)$$

जो यह दर्शाता है कि बल $\mathbf{F}$, संहति m तथा त्वरण $\mathbf{a}$ 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। अतः 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,

$$\mathbf{F} = \frac{d\mathbf{p}}{dt} = m \mathbf{a} \quad (5.5)$$

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। $1\text{N} = 1\text{kg m s}^{-2}$

इस स्थिति में हमें गति के द्वितीय नियम के कुछ महत्वपूर्ण बिंदुओं पर ध्यान देना है :

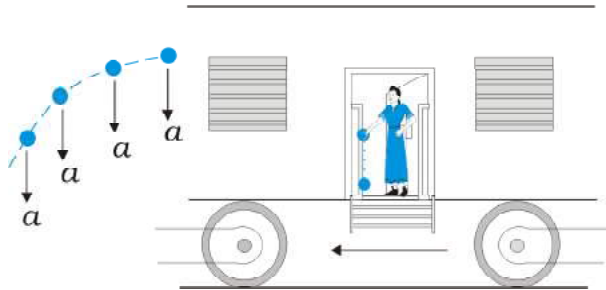
1. गति के द्वितीय नियम में $\mathbf{F} = 0$ से यह उपलक्षित होता है कि $\mathbf{a} = 0$ । प्रत्यक्ष रूप से द्वितीय नियम प्रथम नियम के अनुरूप है।
2. गति का द्वितीय नियम एक सदिश नियम है। यह, वास्तव में, तीन समीकरणों के तुल्य है, सदिशों के प्रत्येक घटक के लिए एक समीकरण :

$$\begin{aligned} F_x &= \frac{dp_x}{dt} = m a_x \\ F_y &= \frac{dp_y}{dt} = m a_y \\ F_z &= \frac{dp_z}{dt} = m a_z \end{aligned} \quad (5.6)$$

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 वस्तुतः, एकल बिंदु कण पर लागू होता है। नियम में $\mathbf{F}$ कण पर लगे नेट बाह्य बल तथा $\mathbf{a}$ कण के त्वरण के लिए प्रयुक्त हुआ है। तथापि इस नियम को इसी रूप में दृढ़ पिण्डों अथवा, यहाँ तक कि व्यापक रूप में कणों के निकाय पर भी लागू किया जाता है। उस अवस्था में, $\mathbf{F}$ का उल्लेख निकाय पर लगे कुल बल तथा $\mathbf{a}$ का उल्लेख समस्त निकाय के त्वरण के लिए होता है। अधिक यथार्थता से, $\mathbf{a}$ निकाय के संहति केंद्र का त्वरण है जिसके बारे में हम अध्याय 7 में विस्तार से पढ़ेंगे। निकाय में किन्हीं भी आंतरिक बलों को $\mathbf{F}$ 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 $\mathbf{F}$ उसी क्षण उसी बिंदु पर त्वरण $\mathbf{a}$ 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)

$$a = \frac{-u^2}{2s} = \frac{-90^2}{2 \times 0.6} \text{ m s}^{-2} = -6750 \text{ m s}^{-2}$$

गति के द्वितीय नियम के द्वारा, मंदन बल

$$= 0.04 \text{ kg} \times 6750 \text{ m s}^{-2} = 270 \text{ N}$$

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,

$$v \frac{dy}{dt} = u + gt$$

$$\text{त्वरण, } a = \frac{dv}{dt} = g$$

समीकरण (5.5) से बल,

$$F = ma = mg$$

अतः 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 परिवर्तन 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 उत्क्रामित करने के लिए पर्याप्त होता है। प्रायः 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 राशि है। इस गुणनफल को **आवेग** कहते हैं :

$$\begin{aligned} \text{आवेग} &= \text{बल} \times \text{समयावधि} \\ &= \text{संवेग में परिवर्तन} \end{aligned} \quad (5.7)$$

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 संंहति 0.15 kg है, तो गेंद को दिया गया आवेग ज्ञात कीजिए। (गेंद की गति रैखिक मानिए)।

$$\begin{aligned} \text{हल : संवेग परिवर्तन} &= 0.15 \times 12 - (-0.15 \times 12) = 3.6 \text{ N s} \\ \text{आवेग} &= 3.6 \text{ N s} \end{aligned}$$

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 ? न्यूटनी 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 पड़ता 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

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। कदाचित् इसी कारणवश गति के तृतीय नियम के बारे में काफी भ्रांतियाँ हैं। आइए, गति के तृतीय नियम के बारे में कुछ महत्वपूर्ण बिंदुओं पर ध्यान दें, विशेषकर क्रिया तथा प्रतिक्रिया पदों के प्रयोग के संदर्भ में।

1. 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।

3. 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,

$$\mathbf{F}_{AB} = -\mathbf{F}_{BA} \quad (5.8)$$

(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 त्रुटिपूर्ण है। फिर भी, यदि आप दो पिण्डों के किसी निकाय को एक पिण्ड मानकर उस पर विचार करते हैं, तो $\mathbf{F}_{AB}$ तथा $\mathbf{F}_{BA}$ 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 महत्वपूर्ण 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 इंग्लैंड के वूल्सथॉर्प 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 मातृभूमि वापस लौट आए। इन दो वर्षों के एकाकी जीवन में उनकी प्रसुप्त सृजनात्मक शक्ति विस्फुटित हुई। गणित तथा भौतिकी के मूल आविष्कारों: ऋणात्मक तथा भिन्नात्मक घातांकों के लिए द्विपदी प्रमेय, अवकल गणित का आरंभ, गुरुत्वाकर्षण का व्युत्क्रम वर्ग नियम, श्वेत प्रकाश का स्पेक्ट्रम आदि की बाढ़-सी आ गई। वापस कैम्ब्रिज लौटने पर उन्होंने प्रकाशिकी में अपने आविष्कारों को आगे बढ़ाया तथा परावर्ती दूरदर्शक की रचना की।



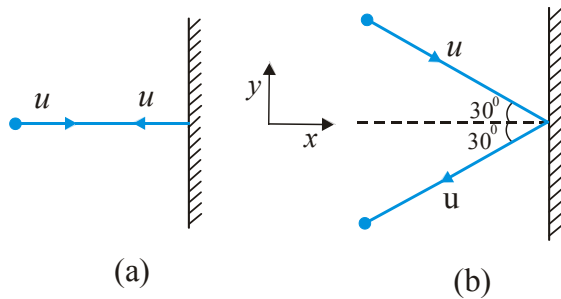
सन् 1684 ई. में अपने मित्र एडमण्ड हेली के उत्साहित करने पर न्यूटन ने अपने वैज्ञानिक आविष्कारों को लिखना आरंभ किया और “दि प्रिंसीपिया मैथेमेटिका” नामक महान ग्रंथ की रचना की जो किसी भी काल में रचे गए महानतम ग्रंथों में से एक माना जाता है। इसी ग्रंथ में उन्होंने गति के तीनों नियमों तथा गुरुत्वाकर्षण के 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 प्रेरित किया और जिसे केप्लर तथा गैलीलियो ने प्रवलता से आगे प्रचलित किया उसी का भव्य संपूर्ण न्यूटन द्वारा हुआ। न्यूटनी यांत्रिकी ने पार्थिव तथा आकाशीय परिघटनाओं को एकीकृत किया। एक ही समीकरण पृथ्वी पर सेव के गिरने तथा पृथ्वी के चारों ओर चंद्रमा की परिक्रमा करने को नियंत्रित कर सकती थी। विवेक के युग का उदय हो चुका था।

► **उदाहरण 5.5** दो सर्वसम बिलियर्ड गेंदें 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 :



चित्र 5.6

प्रकरण (a)

$$p_{x \text{ आरंभिक}} = mu \quad p_{y \text{ आरंभिक}} = 0$$

$$p_{x \text{ अंतिम}} = mu \quad p_{y \text{ अंतिम}} = 0$$

संवेग, आवेग सदिश में परिवर्तन होता है, अतः

$$\text{आवेग का } x\text{-घटक} = -2mu$$

$$\text{आवेग का } y\text{-घटक} = 0$$

आवेग तथा बल समान दिशा में हैं उपरोक्त चर्चा से यह स्पष्ट है कि दीवार के कारण गेंद पर लगा बल दीवार के अभिलंबवत्,

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। चूंकि इस समस्या में यह नहीं बताया गया है कि दीवार से टक्कर में लगा अल्प समय कितना है, अतः बल के परिमाण को सुनिश्चित नहीं किया जा सकता।

प्रकरण (b)

$$p_{x \text{ आरंभिक}} = mu \cos 30^\circ, \quad p_{y \text{ आरंभिक}} = mu \sin 30^\circ$$

$$p_{x \text{ अंतिम}} = -mu \cos 30^\circ, \quad p_{y \text{ अंतिम}} = mu \sin 30^\circ$$

ध्यान दीजिए, टकराने के पश्चात् p_x का चिह्न परिवर्तित हो जाता है, जबकि p_y का नहीं होता। अतः

$$\text{आवेग का } x\text{-घटक} = -2mu \cos 30^\circ$$

$$\text{आवेग का } y\text{-घटक} = 0$$

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 :

$$2mu / 2mu \cos 30^\circ = \frac{2}{\sqrt{3}} \approx 1.2$$

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 $\mathbf{F}$ है, तो न्यूटन के तृतीय नियम के अनुसार गोली द्वारा बंदूक पर लगने वाला बल $-\mathbf{F}$ है। दोनों बल समान समय अंतराल Δt तक कार्य करते हैं। द्वितीय नियम के अनुसार गोली का संवेग परिवर्तन $\mathbf{F} \Delta t$ है तथा बंदूक का संवेग परिवर्तन $-\mathbf{F} \Delta t$ है। चूंकि आरंभ में दोनों विराम में हैं, अतः संवेग परिवर्तन अंतिम संवेग के बराबर है। इस प्रकार यदि छोड़ने के पश्चात् गोली का संवेग, $\mathbf{p}_b$ है तथा बंदूक का प्रतिक्रिया संवेग, $\mathbf{p}_g$ है, तो $\mathbf{p}_g = -\mathbf{p}_b$ अर्थात् $\mathbf{p}_g + \mathbf{p}_b = 0$ अर्थात्, गोली बंदूक 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

के युगलों के बीच पारस्परिक बल व्यष्टि कणों में संवेग परिवर्तन कर सकते हैं, परंतु चूँकि 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 महत्वपूर्ण उदाहरण दो पिण्डों में संघट्टन है। दो पिण्डों A व B पर विचार कीजिए जिनके आरंभिक संवेग $\mathbf{p}_A$ तथा $\mathbf{p}_B$ हैं। दोनों टकराते हैं और पृथक् हो जाते हैं। यदि पृथक् होने के पश्चात् उनके अंतिम संवेग क्रमशः $\mathbf{p}'_A$ तथा $\mathbf{p}'_B$ हैं; तो द्वितीय नियम के द्वारा

$$\mathbf{F}_{AB} \Delta t = \mathbf{p}'_A - \mathbf{p}_A$$

$$\text{तथा, } \mathbf{F}_{BA} \Delta t = \mathbf{p}'_B - \mathbf{p}_B$$

(यहाँ हमने दोनों बलों के लिए समान समय अंतराल Δt लिया है, जो वह समय है जिसमें दोनों पिण्ड संपर्क में रहते हैं।)

चूँकि $\mathbf{F}_{AB} = -\mathbf{F}_{BA}$ तृतीय नियम द्वारा,

$$\mathbf{p}'_A - \mathbf{p}_A = -(\mathbf{p}'_B - \mathbf{p}_B)$$

$$\text{अर्थात् } \mathbf{p}'_A + \mathbf{p}'_B = (\mathbf{p}_A + \mathbf{p}_B) \quad (5.9)$$

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

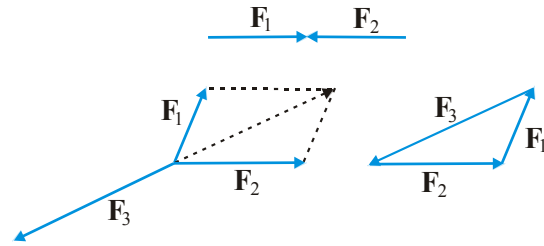
यांत्रिकी में किसी कण की साम्यावस्था का उल्लेख उन स्थितियों के लिए किया जाता है जिनमें कण पर नेट बाह्य बल शून्य* हो। प्रथम नियम के अनुसार, इसका यह अर्थ है कि या तो कण विराम में है अथवा एक समान गति में है। यदि किसी कण पर दो बल $\mathbf{F}_1$ तथा $\mathbf{F}_2$ कार्यरत हैं, तो साम्यावस्था के लिए आवश्यक है कि,

$$\mathbf{F}_1 = -\mathbf{F}_2 \quad (5.10)$$

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 :

$$\mathbf{F}_1 + \mathbf{F}_2 + \mathbf{F}_3 = 0 \quad (5.11)$$



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 $\mathbf{F}_1, \mathbf{F}_2, \mathbf{F}_3, \dots, \mathbf{F}_n$ 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

$$F_{1x} + F_{2x} + F_{3x} = 0$$

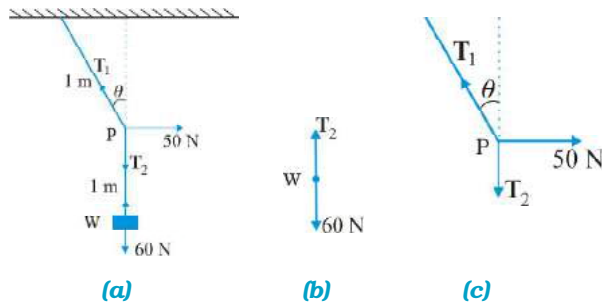
$$F_{1y} + F_{2y} + F_{3y} = 0$$

$$F_{1z} + F_{2z} + F_{3z} = 0 \quad (5.12)$$

जहाँ पर F_{1x}, F_{1y} तथा F_{1z} क्रमशः $\mathbf{F}_1$ के x, y तथा z दिशा में घटक हैं।

► **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 बाह्य बल) ही आवश्यक नहीं है वरन् घूर्णी साम्यावस्था (शून्य नेट बाह्य बल आघूर्ण) भी आवश्यक है, यह हम अध्याय 7 में देखेंगे।



चित्र 5.8

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, $T_2 = 6 \times 10 = 60 \text{ N}$ । अब तीन बलों – 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:

$$T_1 \cos \theta = T_2 = 60 \text{ N}$$

$$T_1 \sin \theta = 50 \text{ N}$$

$$\therefore \tan \theta = \frac{5}{6} \text{ अथवा } \theta = \tan^{-1}\left(\frac{5}{6}\right) = 40^\circ$$

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। ◀

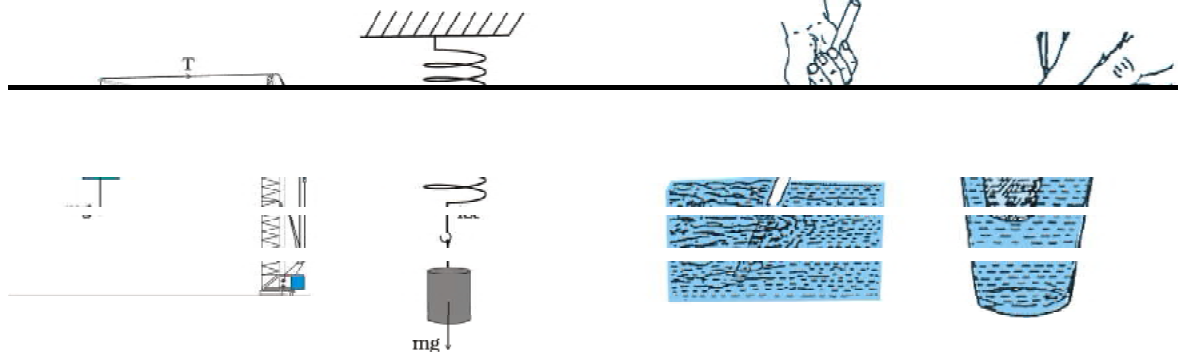
5.9 यांत्रिकी में सामान्य बल

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 नियंत्रित करता है। गुरुत्वाकर्षण बल किसी दूरी पर बिना मध्यवर्ती माध्यम के कार्य कर सकता है।

यांत्रिकी में सामान्यतः 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, कबजों तथा अन्य प्रकार के आधारों से संबद्ध दृढ़ पिण्डों का कोई निकाय), तब वहाँ तृतीय नियम को संतुष्ट 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। 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 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 प्रायः 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।

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 यहाँ हमसे संबंध नहीं है। यांत्रिकी के संदर्भ में केवल



चित्र 5.9 यांत्रिकी में संपर्क बलों के कुछ उदाहरण ।

* 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।

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 महत्वपूर्ण भूमिका है। मशीनों तथा यंत्रों में ब्रेक की भाँति इसका उपयोग किया जाता है। इसी प्रकार स्थैतिक घर्षण भी हमारे दैनिक जीवन में अत्यन्त महत्वपूर्ण 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 (वृत्तीय) गति

हमने अध्याय 4 में यह देखा कि R त्रिज्या के किसी वृत्त में एकसमान चाल v से गतिमान किसी पिण्ड का त्वरण v^2/R वृत्त के केंद्र की ओर निर्दिष्ट होता है। द्वितीय नियम के अनुसार इस त्वरण को प्रदान करने वाला बल है :

$$f_c = \frac{mv^2}{R} \quad (5.16)$$

जहाँ m पिण्ड की संहति 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।

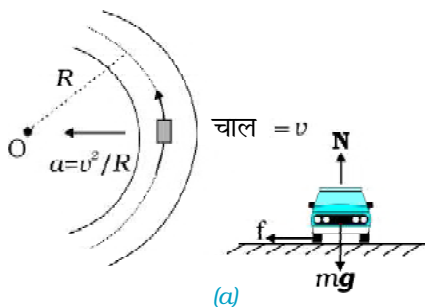
किसी सपाट सड़क तथा किसी ढालू सड़क पर कार की वर्तुल गति, गति के नियमों के रोचक उदाहरण हैं।

समतल सड़क पर कार की गति-

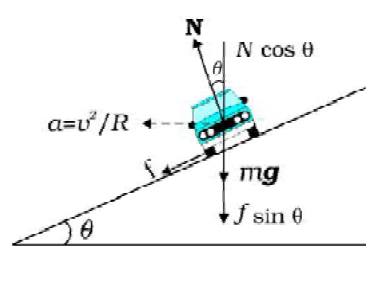
कार पर तीन बल आरोपित हैं [चित्र 5.14(a)]

(i) कार का भार, mg

(ii) अभिलम्ब प्रतिक्रिया, N



(a)



(b)

चित्र 5.14 कार की (a) समतल सड़क, तथा (b) ढालू सड़क पर वर्तुल गति।

(iii) घर्षण बल, f

क्योंकि यहाँ ऊर्ध्वाधर दिशा में कोई त्वरण नहीं है, अतः

$$\begin{aligned} N - mg &= 0 \\ N &= mg \end{aligned} \quad (5.17)$$

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

$$f \leq \mu_s N = \frac{mv^2}{R}$$

$$v^2 \leq \frac{\mu_s R N}{m} = \mu_s R g \quad [\because N = mg]$$

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,

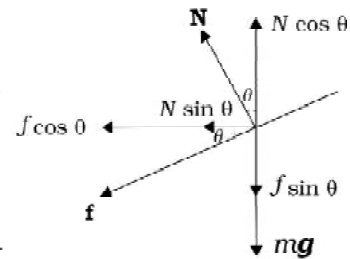
$$v_{\text{अधिकतम}} = \sqrt{\mu_s R g} \quad (5.18)$$

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। अतः

$$N \cos \theta = mg + f \sin \theta \quad (5.19a)$$

N तथा f के घटकों द्वारा अभिकेंद्र बल प्राप्त किया जाता है :



$$N \sin \theta + f \cos \theta = \frac{mv^2}{R} \quad (5.19b)$$

यहाँ, पहले कि भाँति, $f = \mu_s N$

$v_{\text{अधिकतम}}$ के लिए हम $f = \mu_s N$ लेते हैं।

समीकरण (5.19a) तथा (5.19b) को लिखा जा सकता है

$$N \cos \theta = mg + \mu_s N \sin \theta \quad (5.20a)$$

$$N \sin \theta + \mu_s N \cos \theta = mv^2/R \quad (5.20b)$$

अतः समीकरण (5.20a) से $N = \frac{mg}{\cos \theta - \mu_s \sin \theta}$

समीकरण (5.20b) में N का मान रखने पर

$$\frac{mg(\sin \theta + \mu_s \cos \theta)}{\cos \theta - \mu_s \sin \theta} = \frac{mv_{\text{अधिकतम}}^2}{R}$$

या $v_{\text{अधिकतम}} = Rg \frac{\sin \theta + \mu_s \cos \theta}{\cos \theta - \mu_s \sin \theta} \quad (5.21)$

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 $\mu_s = 0$ के लिए,

$$v_0 = (Rg \tan \theta)^{1/2} \quad (5.22)$$

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 $\tan \theta \leq \mu_s$ 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 :

$$v^2 \leq \mu_s Rg$$

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 $v^2 \leq \mu_s Rg$ का पालन नहीं होता। अतः, 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 :

$$v_0 = (Rg \tan \theta)^{1/2}$$

यहाँ $R = 300 \text{ m}$, $\theta = 15^\circ$, $g = 9.8 \text{ m s}^{-2}$; अतः

$$v_0 = 28.1 \text{ m s}^{-1}$$

समीकरण (5.21) द्वारा रेसकार की अधिकतम अनुमेय चाल को इस प्रकार व्यक्त करते हैं :

$$v_{\text{अधिकतम}} = Rg \frac{\sin \theta + \mu_s \cos \theta}{\cos \theta - \mu_s \sin \theta} \quad (5.21)$$

5.11 यांत्रिकी में समस्याओं को हल करना

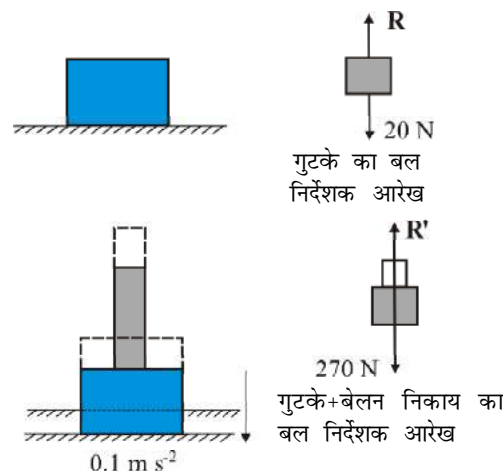
गति के जिन तीन नियमों के विषय में आपने इस अध्याय में अध्ययन किया है वे यांत्रिकी की आधारशिला हैं। अब आप यांत्रिकी की विविध प्रकार की समस्याओं को हल करने में सक्षम हैं। आमतौर पर यांत्रिकी की किसी प्ररूपी समस्या में बलों की क्रिया के अधीन केवल एक पिण्ड का ही समावेश नहीं होता। अधिकांश प्रकरणों में हम विभिन्न पिण्डों के ऐसे संयोजन पर विचार करते

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 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 :

- पिण्डों के संयोजन के विभिन्न भागों – संबंधों, टेकों, आदि को दर्शाने वाला संक्षिप्त योजनाबद्ध आरेख खींचिए।
- संयोजन के किसी सुविधाजनक भाग को निकाय के रूप में चुनिए।
- 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।)
- 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।
- 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 $\mathbf{F}$ द्वारा दर्शाया गया है, तो B के बल निर्देशक आरेख में A के कारण B पर बल को $-\mathbf{F}$ 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 ? $g = 10 \text{ m s}^{-2}$ लीजिए। समस्या में क्रिया-प्रतिक्रिया युगलों को पहचानिए।



चित्र 5.15

हल

- फर्श पर गुटका विरामावस्था में है। इसका बल निर्देशक आरेख गुटके पर दो बलों को दर्शाता है, पृथ्वी द्वारा आरोपित गुरुत्वाकर्षण बल $= 2 \times 10 = 20 \text{ N}$; तथा गुटके पर फर्श का अभिलंब बल R । प्रथम नियम के द्वारा गुटके पर आरोपित नेट बल शून्य होना चाहिए, अर्थात्, $R = 20 \text{ N}$ । तीसरे नियम का उपयोग करने पर गुटके की क्रिया अर्थात् गुटके द्वारा फर्श पर आरोपित बल परिमाण में 20 N के बराबर है तथा इसकी दिशा ऊर्ध्वाधरतः अधोमुखी है।
- निकाय (गुटका + बेलन) नीचे की ओर 0.1 m s^{-2} त्वरण से धँस रहा है। इसका बल निर्देशक आरेख निकाय पर दो बलों को दर्शाता है। पृथ्वी के कारण गुरुत्व बल (270 N); 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,

$$270 - R' = 27 \times 0.1$$

$$\text{अर्थात् } R' = 267.3 \text{ N}$$

तृतीय नियम के अनुसार फर्श पर निकाय की क्रिया 267.3 N के बराबर है तथा यह ऊर्ध्वाधरतः अधोमुखी है।

क्रिया-प्रतिक्रिया युगल

- के लिए : (i) पृथ्वी द्वारा गुटके पर आरोपित गुरुत्व बल

(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 महत्वपूर्ण तथ्य यह है कि किसी

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 सकते 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 $R' = 267.3 \text{ N}$ है।

यात्रिकी 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

1. 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 बहिर्वेशन 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 ($\mathbf{p}$) उसकी संहति (m) तथा वेग ($\mathbf{v}$) 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 :

$$\mathbf{F} = k \frac{d\mathbf{p}}{dt} = k m \mathbf{a}$$

यहाँ $\mathbf{F}$ पिण्ड पर आरोपित नेट बाह्य बल है, तथा $\mathbf{a}$ पिण्ड में उत्पन्न त्वरण है। SI मात्रकों में राशियों के मात्रकों का चयन करने पर आनुपातिकता स्थिरांक $k = 1$ आता है। तब

$$\mathbf{F} = \frac{d\mathbf{p}}{dt} = m \mathbf{a}$$

बल का S.I. मात्रक न्यूटन (प्रतीक N) है : $1 \text{ N} = 1 \text{ kg m s}^{-2}$

(a) द्वितीय नियम तथा प्रथम नियम में सामंजस्य है ($\mathbf{F} = 0$ का अर्थ है $\mathbf{a} = 0$)

- (b) यह एक सदिश समीकरण है।
- (c) सही अर्थों में तो यह किसी बिंदु कण पर लागू होती है। फिर भी किसी पिण्ड अथवा कणों के निकाय पर भी इसे लागू किया जा सकता है, परंतु शर्त यह है कि हम $\mathbf{F}$ को निकाय पर कुल आरोपित बाह्य बल तथा $\mathbf{a}$ को समस्त निकाय का त्वरण मानें।
- (d) किसी निश्चित क्षण पर किसी बिंदु पर आरोपित बल $\mathbf{F}$ उसी क्षण उसी बिंदु पर $\mathbf{a}$ का निर्धारण करता है। अर्थात् द्वितीय नियम एक स्थानीय नियम है। किसी क्षण पर $\mathbf{a}$ गति के इतिहास पर निर्भर नहीं करता।
5. बल तथा समय का गुणनफल आवेग कहलाता है जो संवेग परिवर्तन के बराबर होता है।
आवेग की धारणा उस स्थिति में लाभदायक होती है जब कोई बृहत् बल अल्प काल के लिए कार्य करके संवेग में मापने योग्य परिवर्तन उत्पन्न कर देता है। क्योंकि बल का क्रिया समय अत्यंत अल्प है इसलिए यह माना जा सकता है कि आवेगी बल लगने के समय वस्तु की स्थिति में पर्याप्त परिवर्तन नहीं होगा।
6. न्यूटन का गति का तृतीय नियम :
प्रत्येक क्रिया की समान तथा विपरीत प्रतिक्रिया होती है।
सरल पदों में इस नियम को इस प्रकार भी अभिव्यक्त किया जा सकता है :
प्रकृति में बल सदैव ही पिण्डों के युगलों के बीच पाए जाते हैं। किसी पिण्ड A पर पिण्ड B द्वारा आरोपित बल पिण्ड B पर पिण्ड A द्वारा आरोपित बल के समान तथा विपरीत होता है।
क्रिया तथा प्रतिक्रिया समक्षणीक बल हैं। क्रिया तथा प्रतिक्रिया के बीच कारण-प्रभाव संबंध नहीं होता। इन दो पारस्परिक बलों में से किसी भी एक को क्रिया तथा अन्य को प्रतिक्रिया कहा जा सकता है। क्रिया तथा प्रतिक्रिया बल दो भिन्न पिण्डों पर कार्य करते हैं। अतः ये बल एक दूसरे को निरस्त नहीं कर सकते। तथापि, किसी पिण्ड में आंतरिक क्रिया तथा प्रतिक्रिया बलों का योग अवश्य ही शून्य होता है।
7. संवेग संरक्षण नियम
कणों के किसी वियुक्त निकाय का कुल संवेग संरक्षित रहता है। यह नियम गति के द्वितीय तथा तृतीय नियमों से व्युत्पन्न हुआ है।
8. घर्षण
घर्षण बल दो संपर्क पृष्ठों के बीच आपेक्षिक गति (समुपस्थित अथवा वास्तविक) का विरोध करता है। यह संपर्क बल का संपर्क पृष्ठों के अनुदिश घटक है। स्थैतिक घर्षण f_s समुपस्थित आपेक्ष गति का विरोध करता है ; गतिज घर्षण f_k वास्तविक आपेक्ष गति का विरोध करता है। घर्षण बल संपर्क पृष्ठों के क्षेत्रफल पर निर्भर नहीं करते तथा निम्नलिखित सन्निकट नियम की तुष्टि करते हैं :

$$f_s \leq f_s^{\text{अधिकतम}} = \mu_s R$$

$$f_k = \mu_k R$$

μ_s (स्थैतिक घर्षण गुणांक) तथा μ_k (गतिज घर्षण गुणांक) संपर्क पृष्ठों के युगल के अभिलक्षणों के स्थिरांक हैं। प्रयोगों द्वारा यह पाया गया है कि μ_k, μ_s से तुलना में बहुत कम होता है।

राशि	प्रतीक	मात्रक	विमाप	टिप्पणी
संवेग	$\mathbf{p}$	kg m s^{-1} अथवा N s	$[\text{MLT}^{-1}]$	सदिश
बल	$\mathbf{F}$	N	$[\text{MLT}^{-2}]$	$\mathbf{F} = m \mathbf{a}$ द्वितीय नियम
आवेग		kg m s^{-1} अथवा N s	$[\text{MLT}^{-1}]$	आवेग = बल $\times$ समय = संवेग परिवर्तन
स्थैतिक घर्षण	f_s	N	$[\text{MLT}^{-2}]$	$f_s \leq \mu_s N$
गतिज घर्षण	f_k	N	$[\text{MLT}^{-2}]$	$f_k = \mu_k N$

विचारणीय विषय

- बल सदैव गति की दिशा में नहीं होता। परिस्थितियों पर निर्भर करते हुए, $\mathbf{F}$, $\mathbf{v}$ के अनुदिश, $\mathbf{v}$ के विपरीत, $\mathbf{v}$ के अभिलंबवत् अथवा $\mathbf{v}$ से कोई अन्य कोण बनाते हुए हो सकता है। प्रत्येक स्थिति में, यह त्वरण के समान्तर होता है।
- यदि किसी क्षण $\mathbf{v} = 0$ है, अर्थात् यदि कोई पिण्ड क्षणिक विराम में है, तो इसका यह अर्थ नहीं होता कि उस क्षण पर बल अथवा त्वरण अवश्य ही शून्य हों। उदाहरण के लिए, जब ऊर्ध्वाधर ऊपर फेंकी गई कोई गेंद अपनी अधिकतम ऊँचाई

पर पहुँचती है, तो $\mathbf{v} = 0$ होता है, परंतु उस गेंद पर गेंद के भार mg के बराबर बल निरंतर लगा रहता है तथा त्वरण शून्य नहीं होता, यह g ही होता है।

3. 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 कोई क्षैतिज 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 $\mathbf{F} = m\mathbf{a}$ में $\mathbf{F}$ पिण्ड के बाहर के सभी भौतिक साधनों द्वारा आरोपित नेट बल है। $\mathbf{a}$ 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 त्रिज्यतः केंद्र की ओर त्वरण प्रदान करता है। हमें वृत्तीय गतियों में सदैव ही 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 $\mu_s N$ ($f_s \leq \mu_s N$) तक एक स्वयं समायोजी बल है। बिना यह सुनिश्चित किए कि स्थैतिक घर्षण का अधिकतम मान कार्यरत हो गया है $f_s = \mu_s N$ 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 तृतीय 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 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 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. भौतिकी में 'बल' की वस्तुनिष्ठ संकल्पना तथा 'बल का अनुभव' की 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 धकेले जाने का अनुभव होता है जो समुपस्थित गति की दिशा है।

अभ्यास

(सरलता के लिए आंकिक 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,
- (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।

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 फेंका जाए, तो क्या आपके उत्तर में कोई परिवर्तन होगा ?
वायु-प्रतिरोध को उपेक्षणीय मानिए।

5.3 0.1 kg संहति के पत्थर पर कार्यरत नेट बल का परिमाण व उसकी दिशा निम्नलिखित परिस्थितियों में ज्ञात कीजिए :

- (a) पत्थर को स्थिर रेलगाड़ी की खिड़की से गिराने के तुरंत पश्चात्,
 (b) पत्थर को 36 km h^{-1} के एकसमान वेग से गतिशील किसी रेलगाड़ी की खिड़की से गिराने के तुरंत पश्चात्,
 (c) पत्थर को 1 m s^{-2} के त्वरण से गतिशील किसी रेलगाड़ी की खिड़की से गिराने के तुरंत पश्चात्,
 (d) पत्थर 1 m s^{-2} के त्वरण से गतिशील किसी रेलगाड़ी के फर्श पर पड़ा है तथा वह रेलगाड़ी के सापेक्ष विराम में है।

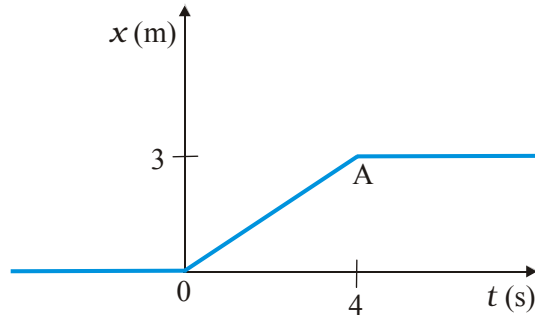
उपरोक्त सभी स्थितियों में वायु का प्रतिरोध उपेक्षणीय मानिए।

- 5.4** l लंबाई की एक डोरी का एक सिरा m संहति के किसी कण से तथा दूसरा सिरा चिकनी क्षैतिज मेज पर लगी खूँटी से बँधा है। यदि कण v चाल से वृत्त में गति करता है तो कण पर (केंद्र की ओर निदेशित) नेट बल है :

(i) T , (ii) $T - \frac{mv^2}{l}$, (iii) $T + \frac{mv^2}{l}$, (iv) 0

T डोरी में तनाव है। [सही विकल्प चुनिए]

- 5.5** 15 m s^{-1} की आरंभिक चाल से गतिशील 20 kg संहति के किसी पिण्ड पर 50 N का स्थाई मंदन बल आरोपित किया गया है। पिण्ड को रुकने में कितना समय लगेगा ?
- 5.6** 3.0 kg संहति के किसी पिण्ड पर आरोपित कोई बल 25 s में उसकी चाल को 2.0 m s^{-1} से 3.5 m s^{-1} कर देता है। पिण्ड की गति की दिशा अपरिवर्तित रहती है। बल का परिमाण व दिशा क्या है ?
- 5.7** 5.0 kg संहति के किसी पिण्ड पर 8 N व 6 N के दो लंबवत् बल आरोपित हैं। पिण्ड के त्वरण का परिमाण व दिशा ज्ञात कीजिए।
- 5.8** 36 km h^{-1} की चाल से गतिमान किसी आटो रिक्षा का चालक सड़क के बीच एक बच्चे को खड़ा देखकर अपने वाहन को ठीक 4.0 s में रोककर उस बच्चे को बचा लेता है। यदि आटो रिक्षा बच्चे के ठीक निकट रुकता है, तो वाहन पर लगा औसत मंदन बल क्या है ? आटोरिक्षा तथा चालक की संहतियाँ क्रमशः 400 kg और 65 kg हैं।
- 5.9** $20,000 \text{ kg}$ उत्थापन संहति के किसी राकेट में 5 m s^{-2} के आरंभिक त्वरण के साथ ऊपर की ओर स्फोट किया जाता है। स्फोट का आरंभिक प्रणोद (बल) परिकलित कीजिए।
- 5.10** उत्तर की ओर 10 m s^{-1} की एकसमान आरंभिक चाल से गतिमान 0.40 kg संहति के किसी पिण्ड पर दक्षिण दिशा के अनुदिश 8.0 N का स्थाई बल 30 s के लिए आरोपित किया गया है। जिस क्षण बल आरोपित किया गया उसे $t = 0$, तथा उस समय पिण्ड की स्थिति $x = 0$ लीजिए। $t = -5 \text{ s}$, 25 s , 100 s पर इस कण की स्थिति क्या होगी?
- 5.11** कोई ट्रक विरामावस्था से गति आरंभ करके 2.0 m s^{-2} के समान त्वरण से गतिशील रहता है। $t = 10 \text{ s}$ पर, ट्रक के ऊपर खड़ा एक व्यक्ति धरती से 6 m की ऊँचाई से कोई पत्थर बाहर गिराता है। $t = 11 \text{ s}$ पर, पत्थर का (a) वेग, तथा (b) त्वरण क्या है ? (वायु का प्रतिरोध उपेक्षणीय मानिए।)
- 5.12** किसी कमरे की छत से 2 m लंबी डोरी द्वारा 0.1 kg संहति के गोलक को लटकाकर दोलन आरंभ किए गए। अपनी माध्य स्थिति पर गोलक की चाल 1 m s^{-1} है। गोलक का प्रक्षेप-पथ क्या होगा यदि डोरी को उस समय काट दिया जाता है जब गोलक अपनी (a) चरम स्थितियों में से किसी एक पर है, तथा (b) माध्य स्थिति पर है ?
- 5.13** किसी व्यक्ति की संहति 70 kg है। वह एक गतिमान लिफ्ट में तुला पर खड़ा है जो
- (a) 10 m s^{-1} की एकसमान चाल से ऊपर जा रही है,
 (b) 5 m s^{-2} के एकसमान त्वरण से नीचे जा रही है,
 (c) 5 m s^{-2} के एकसमान त्वरण से ऊपर जा रही है,
 तो प्रत्येक प्रकरण में तुला के पैमाने का पाठ्यांक क्या होगा ?
- (d) यदि लिफ्ट की मशीन में खराबी आ जाए और वह गुरुत्वीय प्रभाव में मुक्त रूप से नीचे गिरे तो पाठ्यांक क्या होगा?
- 5.14** चित्र 5.16 में 4 kg संहति के किसी पिण्ड का स्थिति-समय ग्राफ दर्शाया गया है।
- (a) $t < 0$; $t > 4 \text{ s}$; $0 < t < 4 \text{ s}$ के लिए पिण्ड पर आरोपित बल क्या है ?
 (b) $t = 0$ तथा $t = 4 \text{ s}$ पर आवेग क्या है ?
 (केवल एकविमीय गति पर विचार कीजिए)

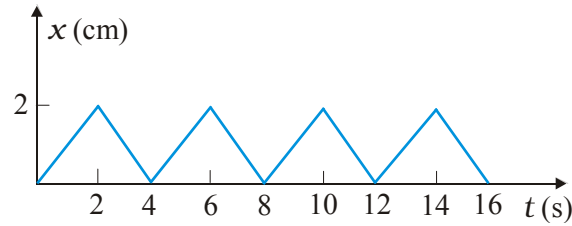


चित्र 5.16

- 5.15** किसी घर्षणरहित मेज पर रखे 10 kg तथा 20 kg के दो पिण्ड किसी पतली डोरी द्वारा आपस में जुड़े हैं। 600N का कोई क्षैतिज बल (i) A पर, (ii) B पर डोरी के अनुदिश लगाया जाता है। प्रत्येक स्थिति में डोरी में तनाव क्या है ?
- 5.16** 8 kg तथा 12 kg के दो पिण्डों को किसी हलकी अविनायक डोरी, जो घर्षणरहित घिरनी पर चढ़ी है, के दो सिरों से बाँधा गया है। पिण्डों को मुक्त छोड़ने पर उनके त्वरण तथा डोरी में तनाव ज्ञात कीजिए।
- 5.17** प्रयोगशाला के निर्देश फ्रेम में कोई नाभिक विराम में है। यदि यह नाभिक दो छोटे नाभिकों में विघटित हो जाता है, तो यह दर्शाए कि उत्पाद विपरीत दिशाओं में गति करने चाहिए।
- 5.18** दो बिलियर्ड गेंद जिनमें प्रत्येक की संहति 0.05 kg है, 6 m s^{-1} की चाल से विपरीत दिशाओं में गति करती हुई संघट्ट करती है और संघट्ट के पश्चात् उसी चाल से वापस लौटती हैं। प्रत्येक गेंद पर दूसरी गेंद कितना आवेग लगाती है ?
- 5.19** 100 kg संहति की किसी तोप द्वारा 0.020 kg का गोला दागा जाता है। यदि गोले की नालमुखी चाल 80 m s^{-1} है, तो तोप की प्रतिक्रिया चाल क्या है ?
- 5.20** कोई बल्लेबाज किसी गेंद को 45° के कोण पर विक्षेपित कर देता है। ऐसा करने में वह गेंद की आरंभिक चाल, जो 54 km/h^{-1} है, में कोई परिवर्तन नहीं करता। गेंद को कितना आवेग दिया जाता है ? (गेंद की संहति 0.15 kg है।)
- 5.21** किसी डोरी के एक सिरे से बाँधा 0.25 kg संहति का कोई पत्थर क्षैतिज तल में 1.5 m त्रिज्या के वृत्त पर 40 rev/min की चाल से चक्कर लगाता है? डोरी में तनाव कितना है ? यदि डोरी 200 N के अधिकतम तनाव को सहन कर सकती है, तो वह अधिकतम चाल ज्ञात कीजिए जिससे पत्थर को घुमाया जा सकता है।
- 5.22** यदि अभ्यास 5.21 में पत्थर की चाल को अधिकतम निर्धारित सीमा से भी अधिक कर दिया जाए, तथा डोरी यकायक टूट जाए, तो डोरी के टूटने के पश्चात् पत्थर के प्रक्षेप का सही वर्णन निम्नलिखित में से कौन करता है :
- वह पत्थर झटके के साथ त्रिज्यतः बाहर की ओर जाता है।
 - डोरी टूटने के क्षण पत्थर स्पर्शरेखीय पथ पर उड़ जाता है।
 - पत्थर स्पर्शी से किसी कोण पर, जिसका परिमाण पत्थर की चाल पर निर्भर करता है, उड़ जाता है।
- 5.23** स्पष्ट कीजिए कि क्यों :
- कोई घोड़ा रिक्त दिक्स्थान में किसी गाड़ी को खींचते हुए दौड़ नहीं सकता।
 - किसी तीव्र गति से चल रही बस के यकायक रुकने पर यात्री आगे की ओर गिरते हैं।
 - लान मूवर को धकेलने की तुलना में खींचना आसान होता है।
 - क्रिकेट का खिलाड़ी गेंद को लपकते समय अपने हाथ गेंद के साथ पीछे की ओर खींचता है।

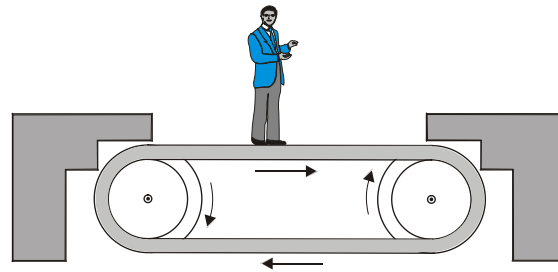
अतिरिक्त अभ्यास

- 5.24** चित्र 5.17 में 0.04 kg संहति के किसी पिण्ड का स्थिति-समय ग्राफ दर्शाया गया है। इस गति के लिए कोई उचित भौतिक संदर्भ प्रस्तावित कीजिए। पिण्ड द्वारा प्राप्त दो क्रमिक आवेगों के बीच समय-अंतराल क्या है ? प्रत्येक आवेग का परिमाण क्या है ?



चित्र 5.17

- 5.25** चित्र 5.18 में कोई व्यक्ति 1 m s^{-2} त्वरण से गतिशील क्षैतिज संवाहक पट्टे पर स्थिर खड़ा है। उस व्यक्ति पर आरोपित नेट बल क्या है ? यदि व्यक्ति के जूतों और पट्टे के बीच स्थैतिक घर्षण गुणांक 0.2 है, तो पट्टे के कितने त्वरण तक वह व्यक्ति उस पट्टे के सापेक्ष स्थिर रह सकता है ? (व्यक्ति की संहति = 65 kg)



चित्र 5.18

- 5.26** m संहति के पत्थर को किसी डोरी के एक सिरे से बाँधकर R त्रिज्या के ऊर्ध्वाधर वृत्त में घुमाया जाता है। वृत्त के निम्नतम तथा उच्चतम बिंदुओं पर ऊर्ध्वाधरतः अधोमुखी दिशा में नेट बल हैं : (सही विकल्प चुनिए)

निम्नतम बिंदु पर

(i) $mg - T_1$

(ii) $mg + T_1$

(iii) $mg + T_1 - (mv_1^2)/R$

(iv) $mg - T_1 - (mv_1^2)/R$

उच्चतम बिंदु पर

$mg + T_2$

$mg - T_2$

$mg - T_2 + (mv_2^2)/R$

$mg + T_2 + (mv_2^2)/R$

यहाँ T_1 तथा v_1 निम्नतम बिन्दु पर तनाव तथा चाल दर्शाते हैं। T_2 तथा v_2 इनके उच्चतम बिन्दु पर तदनुरूपी मान हैं।

- 5.27** 1000 kg संहति का कोई हेलीकॉप्टर 15 m s^{-2} के ऊर्ध्वाधर त्वरण से ऊपर उठता है। चालक दल तथा यात्रियों की संहति 300 kg है। निम्नलिखित बलों का परिमाण व दिशा लिखिए:

- चालक दल तथा यात्रियों द्वारा फर्श पर आरोपित बल,
- चारों ओर की वायु पर हेलीकॉप्टर के रोटार की क्रिया, तथा
- चारों ओर की वायु के कारण हेलीकॉप्टर पर आरोपित बल।

- 5.28** 15 m s^{-1} चाल से क्षैतिजतः प्रवाहित कोई जलधारा 10^{-2} m^2 अनुप्रस्थ काट की किसी नली से बाहर निकलती है तथा समीप की किसी ऊर्ध्वाधर दीवार से टकराती है। जल की टक्कर द्वारा, यह मानते हुए कि जलधारा टकराने पर वापस नहीं लौटती, दीवार पर आरोपित बल ज्ञात कीजिए।

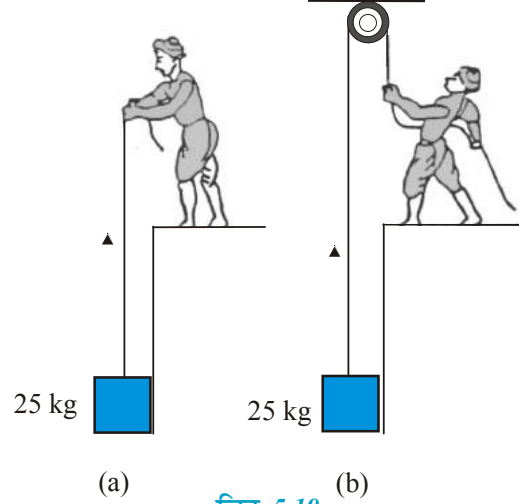
- 5.29** किसी मेज पर एक-एक रुपये के दस सिक्कों को एक के ऊपर एक करके रखा गया है। प्रत्येक सिक्के की संहति m है। निम्नलिखित प्रत्येक स्थिति में बल का परिमाण एवं दिशा लिखिए:

- सातवें सिक्के (नीचे से गिनने पर) पर उसके ऊपर रखे सभी सिक्कों के कारण बल,
- सातवें सिक्के पर आठवें सिक्के द्वारा आरोपित बल, तथा
- छठे सिक्के की सातवें सिक्के पर प्रतिक्रिया।

5.30 कोई वायुयान अपने पंखों को क्षैतिज से 15° के झुकाव पर रखते हुए 720 km h^{-1} की चाल से एक क्षैतिज लूप पूरा करता है। लूप की त्रिज्या क्या है ?

5.31 कोई रेलगाड़ी बिना ढाल वाले 30 m त्रिज्या के वृत्तीय मोड़ पर 54 km h^{-1} चाल से चलती है। रेलगाड़ी की संहति 10^6 kg है। इस कार्य को करने के लिए आवश्यक अभिकेंद्र बल कौन प्रदान करता है ? इंजन अथवा पटरियाँ ? पटरियों को क्षतिग्रस्त होने से बचाने के लिए मोड़ का ढाल-कोण कितना होना चाहिए ?

5.32 चित्र 5.19 में दर्शाए अनुसार 50 kg संहति का कोई व्यक्ति 25 kg संहति के किसी गुटके को दो भिन्न ढंग से उठाता है। दोनों स्थितियों में उस व्यक्ति द्वारा फर्श पर आरोपित क्रिया-बल कितना है ? यदि 700 N अभिलंब बल से फर्श धँसने लगता है, तो फर्श को धँसने से बचाने के लिए उस व्यक्ति को, गुटके को उठाने के लिए, कौन-सा ढंग अपनाना चाहिए ?



चित्र 5.19

5.33 40 kg संहति का कोई बंदर 600 N का अधिकतम तनाव सह सकने योग्य किसी रस्सी पर चढ़ता है (चित्र 5.20)। नीचे दी गई स्थितियों में से किसमें रस्सी टूट जाएगी :

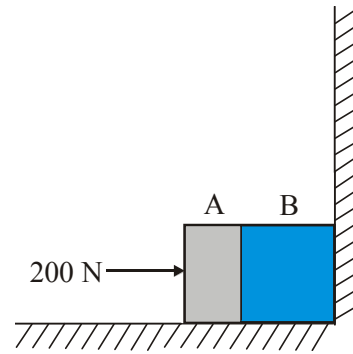
- बंदर 6 m s^{-2} त्वरण से ऊपर चढ़ता है,
- बंदर 4 m s^{-2} त्वरण से नीचे उतरता है,
- बंदर 5 m s^{-1} की एकसमान चाल से ऊपर चढ़ता है,
- बंदर लगभग मुक्त रूप से गुरुत्व बल के प्रभाव में रस्सी से गिरता है।

(रस्सी की संहति उपेक्षणीय मानिए।)



चित्र 5.20

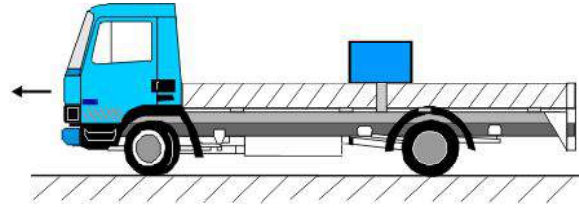
5.34 दो पिण्ड A तथा B, जिनकी संहति क्रमशः 5 kg तथा 10 kg हैं, एक दूसरे के संपर्क में एक मेज पर किसी दृढ़ विभाजक दीवार के सामने विराम में रखे हैं (चित्र 5.21)। पिण्डों तथा मेज के बीच घर्षण गुणांक 0.15 है। 200 N का कोई बल क्षैतिजतः A पर आरोपित किया जाता है। (a) विभाजक दीवार की प्रतिक्रिया, तथा (b) A तथा B के बीच क्रिया-प्रतिक्रिया बल क्या हैं ? विभाजक दीवार को हटाने पर क्या होता है ? यदि पिण्ड गतिशील हैं तो क्या (b) का उत्तर बदल जाएगा ? μ_s तथा μ_k के बीच अंतर की उपेक्षा कीजिए।



चित्र 5.21

5.35 15 kg संहति का कोई गुटका किसी लंबी ट्राली पर रखा है। गुटके तथा ट्राली के बीच स्थैतिक घर्षण गुणांक 0.18 है। ट्राली विरामावस्था से 20 s तक 0.5 m s^{-2} के त्वरण से त्वरित होकर एकसमान वेग से गति करने लगती है। (a) धरती पर स्थिर खड़े किसी प्रेक्षक को, तथा (b) ट्राली के साथ गतिमान किसी अन्य प्रेक्षक को, गुटके की गति कैसी प्रतीत होगी, इसकी विवेचना कीजिए।

- 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।)



चित्र 5.22

- 5.37** 15 cm त्रिज्या का कोई बड़ा ग्रामोफोन रिकार्ड $33\frac{1}{3} \text{ rev/min}$ 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 सवार को ऊर्ध्वाधर लूप में मोटरसाइकिल चलाते हुए देखा होगा। स्पष्ट कीजिए कि वह मोटरसाइकिल सवार 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 त्रिज्या का पतला वृत्तीय तार अपने ऊर्ध्वाधर व्यास के परितः कोणीय आवृत्ति ω से घूर्णन कर रहा है। यह दर्शाइए कि इस तार में डली कोई मणिका $\omega \leq \sqrt{g/R}$ के लिए अपने निम्नतम बिंदु पर रहती है। $\omega = \sqrt{2g/R}$ 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

दैनिक बोल चाल की भाषा में हम प्रायः '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 पढ़ता 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 यात्रकों को समझती शक्ति या ऊर्जा के लिए गुणनफल कहते हैं। हम



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।

किन्हीं दो सदिशों $\mathbf{A}$ तथा $\mathbf{B}$ के अदिश या बिंदु-गुणनफल (डॉट गुणनफल) को हम $[\mathbf{A} \cdot \mathbf{B} \text{ (A डॉट B)}]$ के रूप में लिखते हैं और निम्न प्रकार से परिभाषित करते हैं :

$$\mathbf{A} \cdot \mathbf{B} = AB \cos \theta \quad (6.1a)$$

यहाँ θ दो सदिशों $\mathbf{A}$ तथा $\mathbf{B}$ के बीच का कोण है। इसे चित्र 6.1a में दिखाया गया है। क्योंकि, B तथा $\cos \theta$ सभी अदिश हैं इसलिए $\mathbf{A}$ तथा $\mathbf{B}$ का बिंदु गुणनफल भी अदिश राशि है। $\mathbf{A}$ व $\mathbf{B}$ 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 :

$$\begin{aligned} \mathbf{A} \cdot \mathbf{B} &= A (B \cos \theta) \\ &= B (A \cos \theta) \end{aligned}$$

ज्यामिति के अनुसार $B \cos \theta$ सदिश $\mathbf{B}$ का सदिश $\mathbf{A}$ पर प्रक्षेप है (चित्र 6.1b)। इसी प्रकार $A \cos \theta$ सदिश $\mathbf{A}$ का सदिश $\mathbf{B}$ पर प्रक्षेप है (देखिए चित्र 6.1c)। इस प्रकार $\mathbf{A} \cdot \mathbf{B}$ सदिश $\mathbf{A}$ के परिमाण तथा $\mathbf{B}$ के अनुदिश $\mathbf{A}$ के घटक के गुणनफल के बराबर होता है। दूसरे तरीके से यह $\mathbf{B}$ के परिमाण तथा $\mathbf{A}$ का सदिश $\mathbf{B}$ के अनुदिश घटक के गुणनफल के बराबर है।

समीकरण (6.1a) से यह संकेत भी मिलता है कि अदिश गुणनफल 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 :

$$\mathbf{A} \cdot (\mathbf{B} + \mathbf{C}) = \mathbf{A} \cdot \mathbf{B} + \mathbf{A} \cdot \mathbf{C}$$

तथा,

$$\mathbf{A} \cdot (\lambda \mathbf{B}) = \lambda (\mathbf{A} \cdot \mathbf{B})$$

यहाँ λ एक वास्तविक संख्या है।

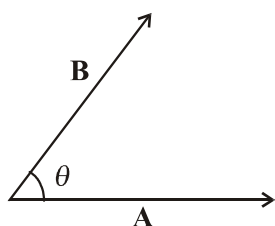
उपरोक्त समीकरणों की व्युत्पत्ति आपके लिए अभ्यास हेतु छोड़ी जा रही है।

अब हम एकांक सदिशों $\hat{i}, \hat{j}, \hat{k}$ का अदिश गुणनफल निकालेंगे।

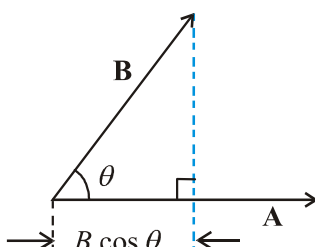
क्योंकि वे एक दूसरे के लंबवत् हैं, इसलिए

$$\hat{i} \cdot \hat{i} = \hat{j} \cdot \hat{j} = \hat{k} \cdot \hat{k} = 1$$

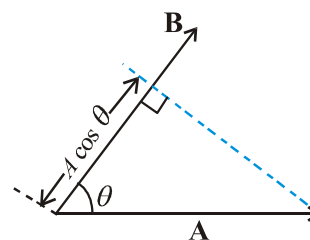
$$\hat{i} \cdot \hat{j} = \hat{j} \cdot \hat{k} = \hat{k} \cdot \hat{i} = 0$$



(a)



(b)



(c)

चित्र 6.1 (a) दो सदिशों $\mathbf{A}$ व $\mathbf{B}$ का अदिश गुणनफल एक अदिश होता है अर्थात् $\mathbf{A} \cdot \mathbf{B} = AB \cos \theta$, (b) $B \cos \theta$ सदिश $\mathbf{B}$ का सदिश $\mathbf{A}$ पर प्रक्षेप है, (c) $A \cos \theta$ सदिश $\mathbf{A}$ का $\mathbf{B}$ पर प्रक्षेप है।

दो सदिशों

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

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

का अदिश गुणनफल होगा :

$$\begin{aligned} \mathbf{A} \cdot \mathbf{B} &= (A_x \hat{i} + A_y \hat{j} + A_z \hat{k}) \cdot (B_x \hat{i} + B_y \hat{j} + B_z \hat{k}) \\ &= A_x B_x + A_y B_y + A_z B_z \end{aligned} \quad (6.1b)$$

अदिश गुणनफल परिभाषा तथा समीकरण (6.1b) से हमें निम्न प्राप्त होता है :

$$(i) \quad \mathbf{A} \cdot \mathbf{A} = A_x A_x + A_y A_y + A_z A_z$$

$$\text{अथवा} \quad A^2 = A_x^2 + A_y^2 + A_z^2 \quad (6.1c)$$

$$\text{क्योंकि} \quad \mathbf{A} \cdot \mathbf{A} = |\mathbf{A}| |\mathbf{A}| \cos 0 = A^2$$

$$(ii) \quad \mathbf{A} \cdot \mathbf{B} = 0 \text{ यदि } \mathbf{A} \text{ व } \mathbf{B} \text{ एक दूसरे के लंबवत् हैं।}$$

उदाहरण 6.1 बल $\mathbf{F} = (3\hat{i} + 4\hat{j} - 5\hat{k})$ तथा विस्थापन $\mathbf{d} = (5\hat{i} + 4\hat{j} + 3\hat{k})$ के बीच का कोण ज्ञात करें। $\mathbf{F}$ का $\mathbf{d}$ पर प्रक्षेप भी ज्ञात करें।

$$\begin{aligned} \text{हल } \mathbf{F} \cdot \mathbf{d} &= F_x d_x + F_y d_y + F_z d_z \\ &= 3(5) + 4(4) + (-5)(3) \\ &= 16 \text{ unit} \end{aligned}$$

$$\text{अतः } \mathbf{F} \cdot \mathbf{d} = Fd \cos \theta = 16 \text{ unit}$$

$$\begin{aligned} \text{अब } \mathbf{F} \cdot \mathbf{F} &= F^2 = F_x^2 + F_y^2 + F_z^2 \\ &= 9 + 16 + 25 \\ &= 50 \text{ unit} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \text{तथा } \mathbf{d} \cdot \mathbf{d} &= d^2 = d_x^2 + d_y^2 + d_z^2 \\ &= 25 + 16 + 9 \\ &= 50 \text{ unit} \end{aligned}$$

$$\therefore \cos \theta = \frac{16}{\sqrt{50}\sqrt{50}} = \frac{16}{50} = 0.32$$

$$\theta = \cos^{-1} 0.32$$

कार्य क्या है ?

हल (a) बूँद की गतिज ऊर्जा में परिवर्तन

$$\begin{aligned}\Delta K &= \frac{1}{2} m v^2 - 0 \\ &= \frac{1}{2} \times 10^{-3} \times 50 \times 50 \\ &= 1.25 \text{ J}\end{aligned}$$

यहाँ हमने यह मान लिया है कि बूँद विरामावस्था से गिरना आरंभ करती है।

गुरुत्वाकर्षण बल द्वारा किया गया कार्य $W_g = m g h$

मान लीजिए कि $g = 10 \text{ m s}^{-2}$ है।

$$\begin{aligned}\text{अतः } W_g &= m g h \\ &= 10^{-3} \times 10 \times 10^3 \\ &= 10 \text{ J}\end{aligned}$$

(b) कार्य-ऊर्जा प्रमेय से, $\Delta K = W_g + W_r$

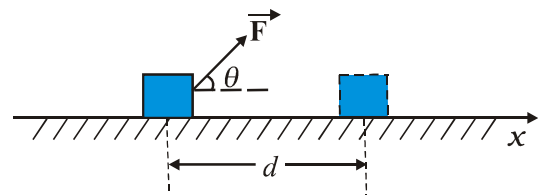
जहाँ W_r प्रतिरोधी बल द्वारा किया गया कार्य है। अतः

$$\begin{aligned}W_r &= \Delta K - W_g \\ &= 1.25 - 10 \\ &= -8.75 \text{ J}\end{aligned}$$

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 $\mathbf{F}$, किसी m द्रव्यमान के पिंड पर लग रहा है जिसके कारण पिंड का धनात्मक x -दिशा में होने वाला विस्थापन $\mathbf{d}$ है जैसा कि चित्र 6.2 में दर्शाया गया है।



चित्र 6.2 किसी पिंड का आरोपित बल $\mathbf{F}$ के कारण विस्थापन $\mathbf{d}$ ।

अतः किया गया कार्य

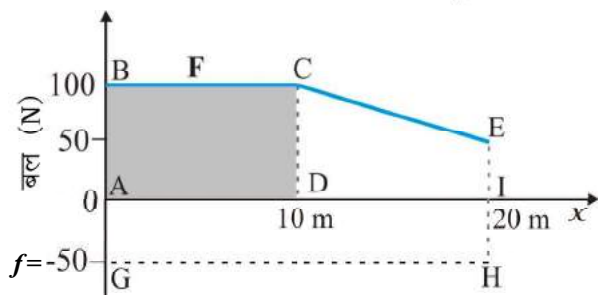
$$W = \lim_{\Delta x \rightarrow 0} \sum_{x_i}^{x_f} F(x) \Delta x$$

$$= \int_{x_i}^{x_f} F(x) dx \quad 7$$

यहाँ 'lim' का अर्थ है 'योगफल की सीमा' जबकि Δx 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)

► **उदाहरण 6.4** कोई स्त्री खुरदरी सतह वाले रेलवे प्लेटफार्म पर संदूक को खिसकाती है। वह 10 m की दूरी तक 100 N का बल आरोपित करती है। उसके पश्चात्, उत्तरोत्तर वह थक जाती है और उसके द्वारा आरोपित बल रेखीय रूप से घटकर 50 N हो जाता है। संदूक को कुल 20 m की दूरी तक खिसकाया जाता है। स्त्री द्वारा संदूक पर आरोपित बल और घर्षण बल जो कि 50 N है, तथा विस्थापन के बीच ग्राफ खींचिए। दोनों बलों द्वारा 20 m तक किए गए कार्य का परिकलन कीजिए।

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 ($\neq 0$) है। हमें घर्षण बल f दिया गया है जिसका परिमाण है

$$|f| = 50 \text{ N}$$

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 $W_F \rightarrow$ (आयत ABCD + समलंब CEID) का क्षेत्रफल

$$W_F = 100 \times 10 + \frac{1}{2} (100 + 50) \times 10$$

$$= 1000 + 750$$

$$= 1750 \text{ J}$$

घर्षण बल द्वारा किया गया कार्य $W_f \rightarrow$ आयत AGHI का क्षेत्रफल

$$W_f = (-50) \times 20$$

$$= -1000 \text{ J}$$

यहाँ क्षेत्रफल का बल-अक्ष के ऋणात्मक दिशा की ओर होने से, क्षेत्रफल का चिह्न 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 :

$$\frac{dK}{dt} = \frac{d}{dt} \left(\frac{1}{2} m v^2 \right)$$

$$= m \frac{dv}{dt} v$$

$$= Fv \quad (\text{न्यूटन के दूसरे नियमानुसार } = m \frac{dv}{dt} = F)$$

$$= F \frac{dx}{dt}$$

अतः $dK = F dx$

प्रारंभिक स्थिति x_i से अंतिम स्थिति x_f तक समाकलन करने पर,

$$\int_{K_i}^{K_f} dK = \int_{x_i}^{x_f} F dx$$

यहाँ x_i और x_f के संगत K_i और K_f क्रमशः प्रारंभिक एवं अंतिम गतिज ऊर्जाएँ हैं।

$$\text{या} \quad K_f - K_i = \int_{x_i}^{x_f} F dx \quad (6.8 a)$$

समीकरण (6.7) से प्राप्त होता है

$$K_f - K_i = W \quad (6.8 b)$$

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।



$$\begin{aligned}
 &= - \\
 &= - = \\
 &= \sqrt{\quad} = -
 \end{aligned}$$

$$F = -\frac{d}{dt} V(h) = -m g$$

यहाँ ऋणात्मक चिह्न 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

$$v^2 = 2 g h$$

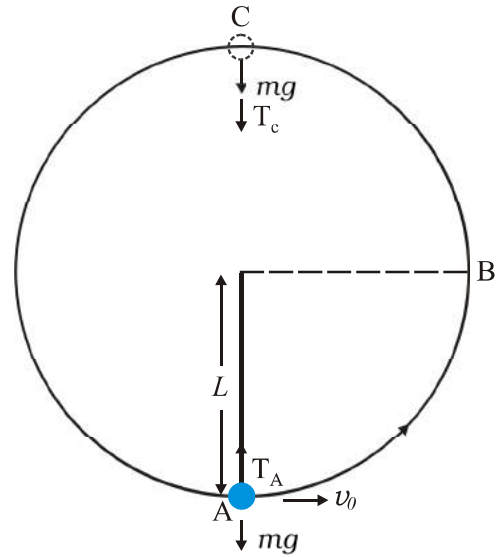
◀ इसी समीकरण को निम्न प्रकार से भी लिखा जा सकता है :

$$\frac{1}{2} m v^2 = m g h$$

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 पहुँचने तक स्वतः ही गतिज ऊर्जा में परिवर्तित हो जाती है।

प्राकृतिक नियमानुसार, स्थितिज ऊर्जा की धारणा केवल उन्हीं बलों की श्रेणी में लागू होती है जहाँ बल के विरुद्ध किया गया कार्य, ऊर्जा के रूप में संचित हो जाता है और जो बाह्य कारक के हट जाने पर स्वतः 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 ऊँचाई के साथ परिवर्तन पर विचार गुरुत्वाकर्षण (अध्याय 8) में करेंगे।



है। अतः 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।
अतः बिंदु A पर

$$E = \frac{1}{2}mv_0^2 \quad (6.12)$$

$$T_A - mg = \frac{mv_0^2}{L} \quad [\text{न्यूटन के गति के द्वितीय नियमानुसार}]$$

यहाँ T_A , बिंदु A पर डोरी का तनाव है। उच्चतम बिंदु C पर डोरी ढीली हो जाती है; अतः यहाँ बिंदु C पर डोरी का तनाव $T_C = 0$ । अतः बिंदु C पर हमें प्राप्त होता है

$$E = \frac{1}{2}mv_c^2 + 2mgL \quad (6.13)$$

$$mg = \frac{mv_c^2}{L} \quad [\text{न्यूटन के द्वितीय नियमानुसार}] \quad (6.14)$$

जहाँ v_c बिंदु C पर गोलक की चाल है। समीकरण (6.13) व (6.14) से प्राप्त होता है

$$E = \frac{5}{2}mgL$$

= -

= +

= -

विस्थापन x के गुटके को स्थिति x_i से स्थिति x_f तक खींचा जाता है और वापस x_i स्थिति तक आने दिया गया हो तो

$$W_s = - \int_{x_i}^{x_f} kx \, dx = - \left[\frac{kx^2}{2} \right]_{x_i}^{x_f} = - \left(\frac{kx_f^2}{2} - \frac{kx_i^2}{2} \right) \quad (6.17)$$

अतः स्प्रिंग-बल द्वारा किया गया कार्य केवल सिरे के बिंदुओं पर निर्भर करता है। विशेष रूप से जब गुटके को स्थिति x_i से खींचा गया हो और वापस x_i स्थिति तक आने दिया गया हो तो

$$W_s = - \int_{x_i}^{x_i} kx \, dx = - \left[\frac{kx^2}{2} \right]_{x_i}^{x_i} = 0 \quad (6.18)$$

अतः 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 आरंभिक एवं अंतिम स्थितियों पर निर्भर करता है; उदाहरणार्थ, समीकरण (6.17)। अतः 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

$$V(x) = \frac{1}{2} kx^2 \quad (6.19)$$

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 यांत्रिक 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:

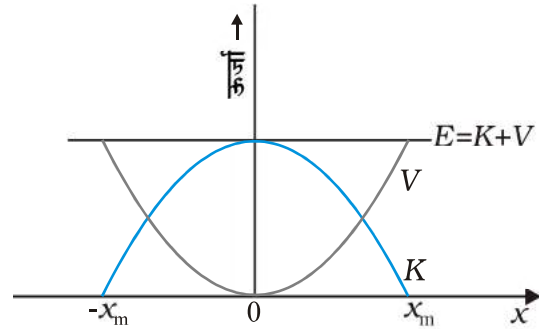
$$\frac{1}{2} k x_m^2 = \frac{1}{2} k x^2 + \frac{1}{2} m v^2$$

जहाँ हमने यांत्रिक ऊर्जा के संरक्षण नियम का उपयोग किया है। इसके अनुसार गुटके की चाल v_m और गतिज ऊर्जा साम्यावस्था $x = 0$ पर अधिकतम होगी, अर्थात्

$$\frac{1}{2} m v_m^2 = \frac{1}{2} k x_m^2$$

या,
$$v_m = \sqrt{\frac{k}{m}} x_m$$

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 परवल्यिक 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 1000 kg 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 $6.25 \times 10^3 \text{ N m}^{-1}$ है। स्प्रिंग का अधिकतम संपीडन क्या होगा?

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 :

$$(F_c + F_{nc}) \Delta x = \Delta K$$

परंतु $F_c \Delta x = -\Delta V$

अतः $\Delta K + \Delta V = F_{nc} \Delta x$

$$\Delta E = F_{nc} \Delta x$$

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

मानव जाति ने महानतम् तकनीकी सफलता प्राप्त की जब यह पता लगा कि अग्नि को कैसे प्रज्वलित और नियंत्रित किया जाता है। हमने दो फ्लिन्ट 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 मुख्यतः परमाणुओं की पुनः व्यवस्था है। यदि अभिकारकों की कुल ऊर्जा



रासायनिक ऊर्जा उन बलों से संबंधित होती है जो पदार्थों को स्थायित्व प्रदान करते हैं। ये बल परमाणुओं को अणुओं में और अणुओं को पॉलीमरिक शृंखला इत्यादि में बाँध देते हैं। कोयला, कुकिंग गैस, लकड़ी और पेट्रोलियम के दहन से उत्पन्न रासायनिक ऊर्जा हमारे दैनिक अस्तित्व के लिए अनिवार्य है।

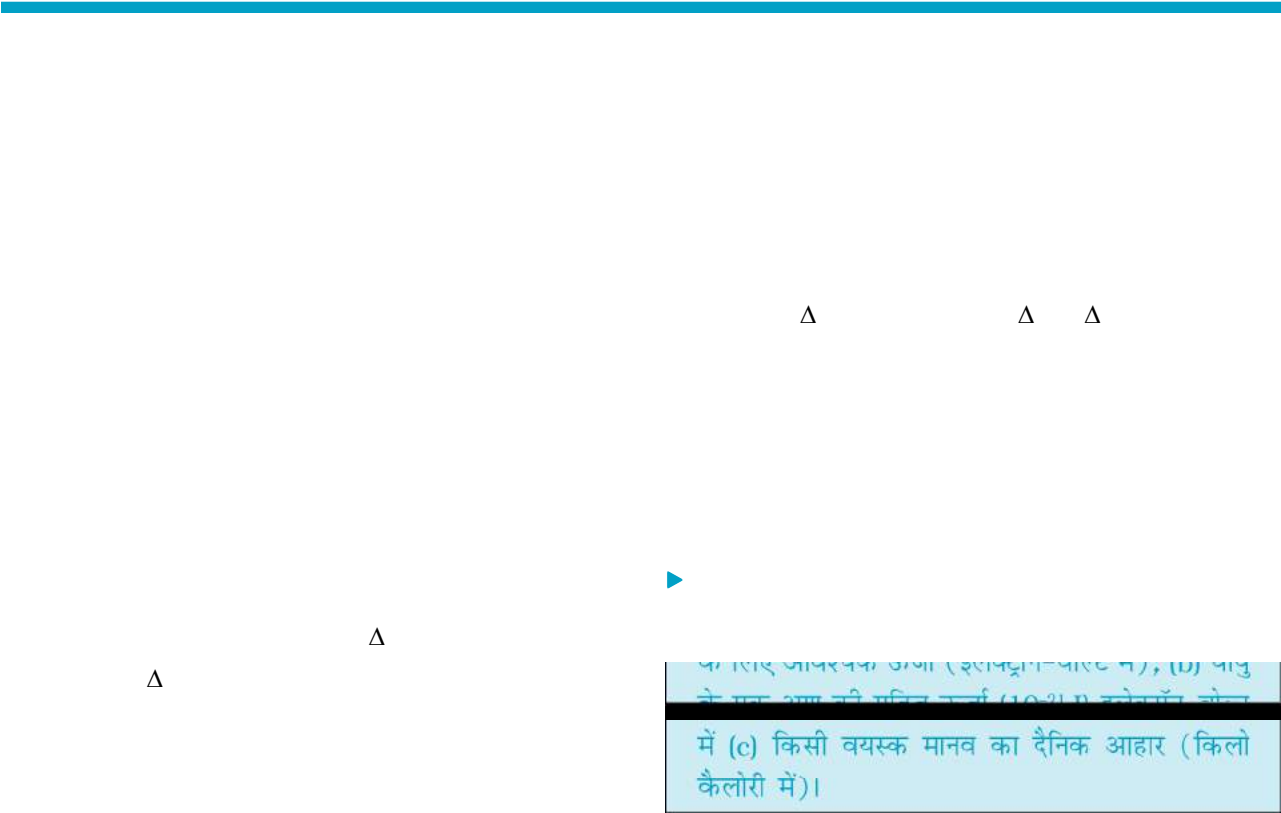
6.10.3 विद्युत-ऊर्जा

विद्युत धारा के प्रवाह के कारण विद्युत बल्ब उद्दीप्त होते हैं, पंखे घूमते हैं और घंटियाँ 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 :

$$E = mc^2 \quad (6.20)$$



सारणी 6.3 विभिन्न परिघटनाओं से संबद्ध सन्निकट ऊर्जा

वर्णन	ऊर्जा (J)
बिग-बैंग से निर्मुक्त ऊर्जा	10^{68}
आकाशगंगा द्वारा अपने जीवनकाल में उत्सर्जित रेडियो ऊर्जा	10^{55}
आकाशगंगा की घूर्णन ऊर्जा	10^{52}
सुपरनोवा विस्फोटन में निर्मुक्त ऊर्जा	10^{44}
महासागर की हाइड्रोजन के संलयन में निर्मुक्त ऊर्जा	10^{34}
पृथ्वी की घूर्णन ऊर्जा	10^{29}
पृथ्वी पर आपतित वार्षिक सौर ऊर्जा	5×10^{24}
पृथ्वी के पृष्ठ के निकट वार्षिक पवन ऊर्जा क्षय	10^{22}
मानव द्वारा विश्व में प्रयोग की गई वार्षिक ऊर्जा	3×10^{20}
ज्वार-भाटा द्वारा वार्षिक ऊर्जा क्षय	10^{20}
15 मेगाटन संलयन बम द्वारा निर्मुक्त ऊर्जा	10^{17}
किसी बड़े विद्युत् उत्पादक संयंत्र की निर्गत ऊर्जा	10^{16}
तड़ित झंझा की ऊर्जा	10^{15}
1000 kg कोयले के दहन से निर्मुक्त ऊर्जा	3×10^{10}
किसी बड़े जेट विमान की गतिज ऊर्जा	10^9
1 लिटर गैसोलिन के दहन से निर्मुक्त ऊर्जा	3×10^7
किसी वयस्क मानव की दैनिक खाद्य ग्रहण क्षमता	10^7
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}
किसी न्यूट्रॉन (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}

$$\begin{aligned}
 \text{अर्थात्} \quad & 100 \text{ (वाट)} \times 10 \text{ (घंटा)} \\
 & = 1000 \text{ वाट-घंटा} \\
 & = 1 \text{ किलोवाट घंटा (kWh)} \\
 & = 10^3 \text{ (W)} \times 3600 \text{ (s)} \\
 & = 3.6 \times 10^6 \text{ J}
 \end{aligned}$$

विद्युत-ऊर्जा की खपत के लिए मूल्य, मात्रक kWh 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

Δ

Δ Δ
Δ Δ

Δ Δ

यदि किसी वस्तु पर एक बल Δ कार्य करेगा तो Δ कार्य करेगा।

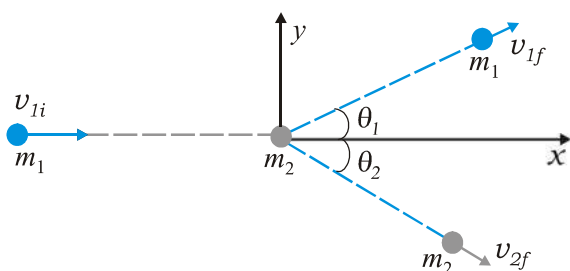
नियम प्रत्येक क्षण पर सत्य है अतः पहले पिंड पर आरोपित कुल आवेग, दूसरे पिंड पर आरोपित आवेग के बराबर परंतु विपरीत दिशा में होगा।

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 Δt 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 **पूर्णतः अप्रत्यास्थ संघट्ट** कहते हैं। इसके अतिरिक्त मध्यवर्ती स्थिति आमतौर पर देखने को मिलती है जब विकृति आंशिक रूप से कम हो जाती है और प्रारंभिक 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 पूर्णतः अप्रत्यास्थ संघट्ट की स्थिति का अध्ययन करते हैं। चित्र 6.10 में

$$\theta_1 = \theta_2 = 0$$



चित्र 6.10 किसी द्रव्यमान m_1 का अन्य स्थिर द्रव्यमान m_2 से संघट्ट।

सीधे संघट्ट 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



द्रव्यमान का आप किसी मानक तुला पर माप सकते हैं। गेंदों के आरम्भिक तथा अन्तिम वेगों को ज्ञात करने की विधि को आप स्वयं सोच सकते हैं।

$$m_1 v_{1i} = (m_1 + m_2) v_f \quad (\text{संवेग संरक्षण के नियम से})$$

$$v_f = \frac{m_1}{m_1 + m_2} v_{1i} \quad (6.23)$$

संघट्ट में गतिज ऊर्जा की क्षति:

$$\Delta K = \frac{1}{2} m_1 v_{1i}^2 - \frac{1}{2} (m_1 + m_2) v_f^2$$

$$= \frac{1}{2} m_1 v_{1i}^2 - \frac{1}{2} \frac{m_1^2}{m_1 + m_2} v_{1i}^2 \quad [\text{समीकरण (6.23) द्वारा}]$$

$$= \frac{1}{2} m_1 v_{1i}^2 \left[1 - \frac{m_1}{m_1 + m_2} \right]$$

$$= \frac{1}{2} \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2} v_{1i}^2$$

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 :

$$m_1 v_{1i} = m_1 v_{1f} + m_2 v_{2f} \quad (6.24)$$

$$m_1 v_{1i}^2 = m_1 v_{1f}^2 + m_2 v_{2f}^2 \quad (6.25)$$

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,

$$v_{2f} (v_{1i} - v_{1f}) = v_{1i}^2 - v_{1f}^2$$

$$= (v_{1i} - v_{1f})(v_{1i} + v_{1f})$$

अतः

$$v_{2f} = v_{1i} + v_{1f} \quad (6.26)$$

इसे समीकरण (6.24) में प्रतिस्थापित करने पर हम प्राप्त करते हैं

$$v_{1f} = \frac{(m_1 - m_2)}{m_1 + m_2} v_{1i} \quad (6.27)$$

तथा

$$v_{2f} = \frac{2m_1 v_{1i}}{m_1 + m_2} \quad (6.28)$$

इस प्रकार 'अज्ञात राशियाँ' $\{v_{1f}, v_{2f}\}$ ज्ञात राशियों $\{m_1, m_2, v_{1i}\}$ 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

$$v_{1f} = 0, \quad v_{2f} = v_{1i}$$

अर्थात् प्रथम द्रव्यमान विरामावस्था में आ जाता है और संघट्ट के पश्चात् दूसरा द्रव्यमान, प्रथम द्रव्यमान का आरंभिक वेग प्राप्त कर लेता है।

दशा II : यदि एक पिंड का द्रव्यमान दूसरे पिंड के द्रव्यमान से बहुत अधिक है, अर्थात् $m_2 \gg m_1$, तब

$$v_{1f} \simeq -v_{1i} \quad v_{2f} \simeq 0$$

भारी द्रव्यमान स्थिर रहता है जबकि हलके द्रव्यमान का वेग उत्क्रमित हो जाता है।

उदाहरण 6.12 गतिशील न्यूट्रॉनों का मंदन : किसी नाभिकीय रिएक्टर में तीव्रगामी न्यूट्रॉन (विशिष्ट रूप से वेग 10^7 m s^{-1}) को 10^3 m s^{-1} के वेग तक मंदित कर दिया जाना चाहिए ताकि नाभिकीय विखंडन अभिक्रिया में न्यूट्रॉन की यूरैनियम के समस्थानिक ^{235}U 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 प्रायः भारी जल (D_2O) अथवा ग्रेफाइट, जो न्यूट्रॉनों की गति को मंद कर देते हैं, 'मंदक' कहलाते हैं।

हल न्यूट्रॉन की प्रारंभिक गतिज ऊर्जा है

$$K_{1i} = \frac{1}{2} m_1 v_{1i}^2$$

जबकि समीकरण (6.27) से इसकी अंतिम गतिज ऊर्जा है

$$K_{1f} = \frac{1}{2} m_1 v_{1f}^2 = \frac{1}{2} m_1 \left(\frac{m_1 - m_2}{m_1 + m_2} \right)^2 v_{1i}^2$$

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_{2i} द्वारा भिन्नात्मक गतिज ऊर्जा वृद्धि है।

$$\begin{aligned} f_2 &= 1 - f_1 \quad (\text{प्रत्यास्थ संघट्ट}) \\ &= \frac{4m_1 m_2}{(m_1 + m_2)^2} \end{aligned}$$

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। अतः 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 संघट्ट विरले ही होने के कारण यह संख्या काफी कम होती है। ◀

यदि दोनों पिंडों के आरंभिक 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। सामान्यतः, यदि आरंभिक 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। चूंकि संवेग एक सदिश राशि है, अतः 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 निम्न हैं :

$$m_1 v_{1i} = m_1 v_{1f} \cos \theta_1 + m_2 v_{2f} \cos \theta_2 \quad (6.29)$$

$$0 = m_1 v_{1f} \sin \theta_1 - m_2 v_{2f} \sin \theta_2 \quad (6.30)$$

अधिकतर स्थितियों में यह माना जाता है कि $\{m_1, m_2, v_{1i}\}$ ज्ञात है। अतः संघट्ट के पश्चात्, हमें चार अज्ञात राशियाँ $\{v_{1f}, v_{2f}, \theta_1$ और $\theta_2\}$ प्राप्त होती हैं जबकि हमारे पास मात्र दो समीकरण हैं। यदि $\theta_1 = \theta_2 = 0$, हम पुनः एकविमीय संघट्ट के लिए समीकरण (6.24) प्राप्त कर लेते हैं।

अब यदि संघट्ट प्रत्यास्थ है तो,

$$\frac{1}{2} m_1 v_{1i}^2 = \frac{1}{2} m_1 v_{1f}^2 + \frac{1}{2} m_2 v_{2f}^2 \quad (31)$$

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। अतः 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 $\{m_1, m_2, v_{1i}, \theta_1\}$ के ज्ञात मान से हम समीकरण (6.29)–(6.31) का प्रयोग करके $\{v_{1f}, v_{2f}, \theta_2\}$ का निर्धारण कर सकते हैं।



$$\begin{array}{ccc} & \theta_1 & \circ \\ \theta_1 & \circ & \circ \\ \theta_1 & \circ & \end{array}$$

◦



$f \quad f \quad f \quad f$

जब अक्सर जब करते हीन होते हमरी अक्षर विसर के समान
पर निर्भर है।

5. m द्रव्यमान के किसी कण की पृथ्वी की सतह से x ऊँचाई पर गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा $V(x) = m g x$ होती है, जहाँ ऊँचाई के साथ g के मान में परिवर्तन उपेक्षणीय है।
6. k बल-नियतांक वाले स्प्रिंग, जिसमें खिंचाव x है, की प्रत्यास्थ स्थितिज ऊर्जा होती है :

$$V(x) = \frac{1}{2} k x^2$$

7. दो सदिशों के अदिश अथवा बिंदु गुणनफल को हम $\mathbf{A} \cdot \mathbf{B}$ लिखते हैं (इसे $\mathbf{A}$ डॉट $\mathbf{B}$ के रूप में पढ़ते हैं) $\mathbf{A} \cdot \mathbf{B}$ एक अदिश राशि है जिसका मान $AB \cos \theta$ होता है। θ सदिशों $\mathbf{A}$ व $\mathbf{B}$ के बीच का कोण है। $\mathbf{A} \cdot \mathbf{B}$ का मान चर्क θ पर निर्भर करता

भौतिक राशि	प्रतीक	विमा	मात्रक	टिप्पणी
कार्य	W	$[M L^2 T^{-2}]$	J	$W = \mathbf{F} \cdot \mathbf{d}$
गतिज ऊर्जा	K	$[M L^2 T^{-2}]$	J	$K = \frac{1}{2} m v^2$
स्थितिज ऊर्जा	$V(x)$	$[M L^2 T^{-2}]$	J	$F(x) = - \frac{dV(x)}{dx}$
यांत्रिक ऊर्जा	E	$[M L^2 T^{-2}]$	J	$E = K + V$
स्प्रिंग नियतांक	k	$[M T^{-2}]$	$N m^{-1}$	$F = -k x$ $V(x) = \frac{1}{2} k x^2$
शक्ति	P	$[M L^2 T^{-3}]$	W	$P = \mathbf{F} \cdot \mathbf{v}$ $P = \frac{dW}{dt}$

विचारणीय विषय

- 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 ऊर्जा धनात्मक अदिश राशियाँ हैं। किसी पिंड पर घर्षण या श्यान बल द्वारा किया गया कार्य ऋणात्मक होता है।

अभ्यास

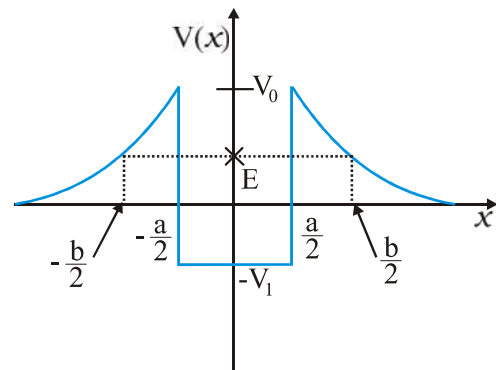
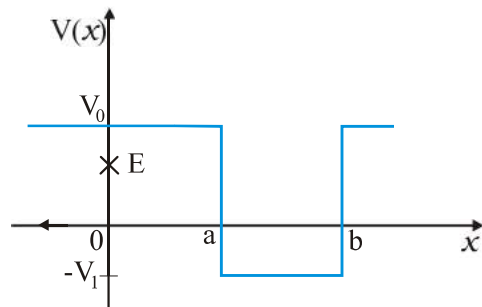
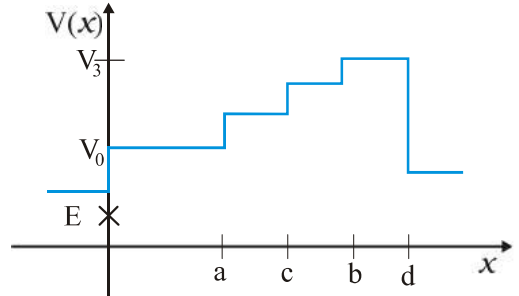
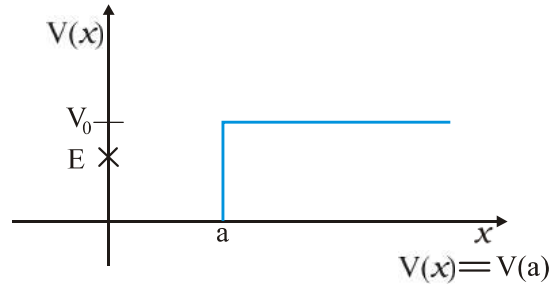
6.1 किसी वस्तु पर किसी बल द्वारा किए गए कार्य का चिह्न समझना महत्वपूर्ण है। सावधानीपूर्वक बताइए कि निम्नलिखित राशियाँ धनात्मक हैं या ऋणात्मक :

- किसी व्यक्ति द्वारा किसी कुएँ में से रस्सी से बँधी बाल्टी को रस्सी द्वारा बाहर निकालने में किया गया कार्य।
- उपर्युक्त स्थिति में गुरुत्वीय बल द्वारा किया गया कार्य।
- किसी आनत तल पर फिसलती हुई किसी वस्तु पर घर्षण द्वारा किया गया कार्य।
- किसी खुरदरे क्षैतिज तल पर एकसमान वेग से गतिमान किसी वस्तु पर लगाए गए बल द्वारा किया गया कार्य।
- 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।

- लगाए गए बल द्वारा 10 s में किया गया कार्य।
- घर्षण द्वारा 10 s में किया गया कार्य।
- वस्तु पर कुल बल द्वारा 10 s में किया गया कार्य।
- 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 है 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।



चित्र 6.11

- 6.4 रेखीय सरल आवर्त गति कर रहे किसी कण का स्थितिज ऊर्जा फलन $V(x) = kx^2/2$ है, जहाँ k दोलक का बल नियतांक है। $k = 0.5$

$V(x)$

$\pm$

6.5

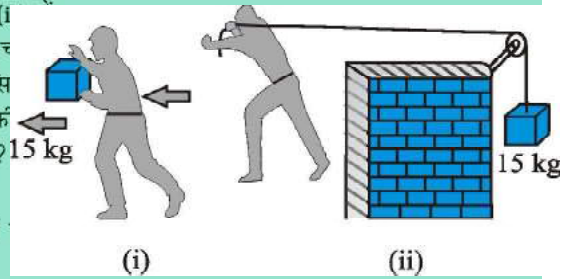
प्रातरंध (चाहें यह कितना ही कम क्यों न हो) के विरुद्ध क्षय के कारण कम होती जाती है फिर भी जैसे-जैसे कृत्रिम उपग्रह पृथ्वी के समीप आता है तो उसकी चाल में लगातार वृद्धि क्यों होती है ?

- (d) चित्र 6.13(i) में एक व्यक्ति अपने हाथों में 15kg का कोई द्रव्यमान लेकर 2 m चलता है। चित्र 6.13(ii) में वह उतनी ही दूरी अपने पीछे रस्सी को खींचते हुए चलता है। रस्सी धिरनी पर चढ़ी हुई है और उसके दूसरे सिरे 15 kg का द्रव्यमान लटका हुआ है। परिकलन करें कि किस स्थिति में किया गया कार्य अधिक है ?

सही विकल्प को रेखांकित कीजिए :

- (a) जब कोई संरक्षी बल किसी वस्तु पर धनात्मक कार्य कर रही है।

- (b) किसी वस्तु द्वारा घर्षण के विरुद्ध किए गए कार्य का परिणाम हमेशा इसकी गतिज/स्थितिज ऊर्जा में क्षय होता है।



6.6

- (c) किसी बहुकण निकाय के कुल संवेग-परिवर्तन की दर निकाय के बाह्य बल/आंतरिक बलों के जोड़ के अनुक्रमानुपाती होती है।
- (d) किन्हीं दो पिंडों के अप्रत्यास्थ संघट्ट में वे राशियाँ, जो संघट्ट के बाद नहीं बदलती हैं; निकाय की कुल गतिज ऊर्जा/कुल रेखीय संवेग/कुल ऊर्जा हैं।

- 6.7 बतलाइए कि निम्नलिखित कथन सत्य हैं या असत्य। अपने उत्तर के लिए कारण भी दीजिए।

- (a) किन्हीं दो पिंडों के प्रत्यास्थ संघट्ट में, प्रत्येक पिंड का संवेग व ऊर्जा संरक्षित रहती है।
- (b) किसी पिंड पर चाहे कोई भी आंतरिक व बाह्य बल क्यों न लग रहा हो, निकाय की कुल ऊर्जा सर्वदा संरक्षित रहती है।
- (c) प्रकृति में प्रत्येक बल के लिए किसी बंद लूप में, किसी पिंड की गति में किया गया कार्य शून्य होता है।
- (d) किसी अप्रत्यास्थ संघट्ट में, किसी निकाय की अंतिम गतिज ऊर्जा, आरंभिक गतिज ऊर्जा से हमेशा कम होती है।

- 6.8 निम्नलिखित का उत्तर ध्यानपूर्वक, कारण सहित दीजिए :

- (a) किन्हीं दो बिलियर्ड-गेंदों के प्रत्यास्थ संघट्ट में, क्या गेंदों के संघट्ट की अल्पावधि में (जब वे संपर्क में होती हैं) कुल गतिज ऊर्जा संरक्षित रहती है?
- (b) दो गेंदों के किसी प्रत्यास्थ संघट्ट की लघु अवधि में क्या कुल रेखीय संवेग संरक्षित रहता है?
- (c) किसी अप्रत्यास्थ संघट्ट के लिए प्रश्न (a) व (b) के लिए आपके उत्तर क्या हैं?

(d) यदि दो बिलियर्ड-गेंदों की स्थितिज ऊर्जा केवल उनके केंद्रों के मध्य, पृथक्करण-दूरी पर निर्भर करती है तो संघट्ट प्रत्यास्थ होगा या अप्रत्यास्थ ? (ध्यान दीजिए कि यहाँ हम संघट्ट के दौरान बल के संगत स्थितिज ऊर्जा की बात कर रहे हैं, ना कि गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा की)

6.9 कोई पिंड जो विरामावस्था में है, अचर त्वरण से एकविमीय गति करता है। इसको किसी t समय पर दी गई शक्ति अनुक्रमानुपाती है

(i) $t^{1/2}$ (ii) t (iii) $t^{3/2}$ (iv) t^2

6.10 एक पिंड अचर शक्ति के स्रोत के प्रभाव में एक ही दिशा में गतिमान है। इसका t समय में विस्थापन, अनुक्रमानुपाती है

(i) $t^{1/2}$ (ii) t (iii) $t^{3/2}$ (iv) t^2

6.11 किसी पिंड पर नियत बल लगाकर उसे किसी निर्देशांक प्रणाली के अनुसार z -अक्ष के अनुदिश गति करने के लिए बाध्य किया गया है जो इस प्रकार है

$$\mathbf{F} = (-\hat{i} + 2\hat{j} + 3\hat{k}) \text{ N}$$

जहाँ $\hat{i}$, $\hat{j}$, $\hat{k}$ क्रमशः x -, y - एवं z -अक्ष के अनुदिश एकांक सदिश हैं। इस वस्तु को z -अक्ष के अनुदिश 4 m की दूरी तक गति कराने के लिए आरोपित बल द्वारा किया गया कार्य कितना होगा ?

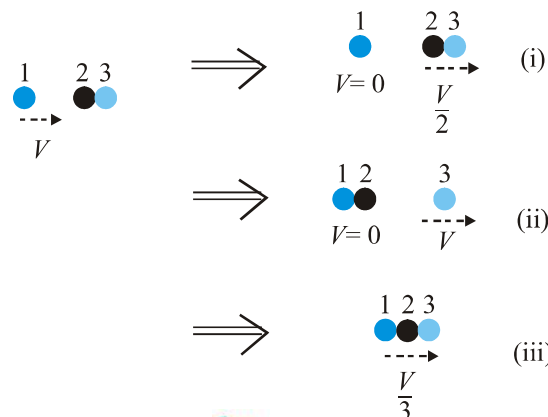
6.12 किसी अंतरिक्ष किरण प्रयोग में एक इलेक्ट्रॉन और एक प्रोटॉन का संसूचन होता है जिसमें पहले कण की गतिज ऊर्जा 10 keV है और दूसरे कण की गतिज ऊर्जा 100 keV है। इनमें कौन-सा तीव्रगामी है, इलेक्ट्रॉन या प्रोटॉन ? इनकी चालों का अनुपात ज्ञात कीजिए। (इलेक्ट्रॉन का द्रव्यमान = 9.11×10^{-31} kg, प्रोटॉन का द्रव्यमान = 1.67×10^{-27} kg, $1 \text{ eV} = 1.60 \times 10^{-19} \text{ J}$)

6.13 2 mm त्रिज्या की वर्षा की कोई बूंद 500 m की ऊंचाई से पृथ्वी पर गिरती है। यह अपनी आरंभिक ऊंचाई के आधे हिस्से तक (वायु के श्यान प्रतिरोध के कारण) घटते त्वरण के साथ गिरती है और अपनी अधिकतम (सीमान्त) चाल प्राप्त कर लेती है, और उसके बाद एकसमान चाल से गति करती है। वर्षा की बूंद पर उसकी यात्रा के पहले व दूसरे अर्ध भागों में गुरुत्वीय बल द्वारा किया गया कार्य कितना होगा ? यदि बूंद की चाल पृथ्वी तक पहुँचने पर 10 m s^{-1} हो तो संपूर्ण यात्रा में प्रतिरोधी बल द्वारा किया गया कार्य कितना होगा ?

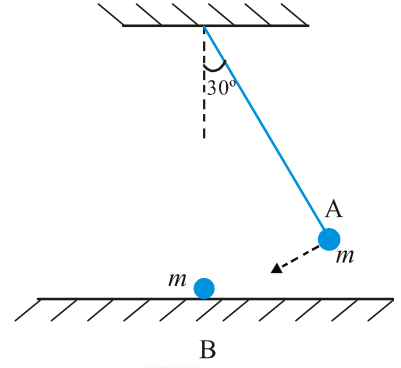
6.14 किसी गैस-पात्र में कोई अणु 200 m s^{-1} की चाल से अभिलंब के साथ 30° का कोण बनाता हुआ क्षैतिज दीवार से टकराकर पुनः उसी चाल से वापस लौट जाता है। क्या इस संघट्ट में संवेग संरक्षित है? यह संघट्ट प्रत्यास्थ है या अप्रत्यास्थ ?

6.15 किसी भवन के भूतल पर लगा कोई पंप 30 m^3 आयतन की पानी की टंकी को 15 मिनट में भर देता है। यदि टंकी पृथ्वी तल से 40 m ऊपर हो और पंप की दक्षता 30% हो तो पंप द्वारा कितनी विद्युत शक्ति का उपयोग किया गया ?

6.16 दो समरूपी बॉल-बियरिंग एक-दूसरे के संपर्क में हैं और किसी घर्षणरहित मेज पर विरामावस्था में हैं। इनके साथ समान द्रव्यमान का कोई दूसरा बॉल-बियरिंग, जो आरंभ में V चाल से गतिमान है, सम्मुख संघट्ट करता है। यदि संघट्ट प्रत्यास्थ है तो संघट्ट के पश्चात् निम्नलिखित (चित्र 6.14) में से कौन-सा परिणाम संभव है?



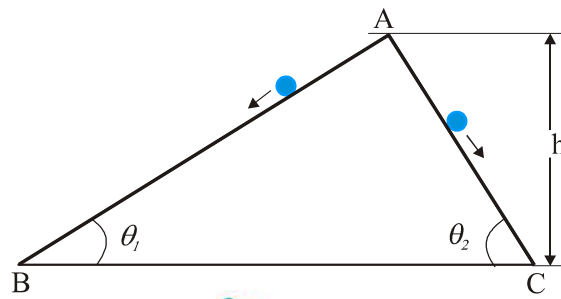
चित्र 6.14



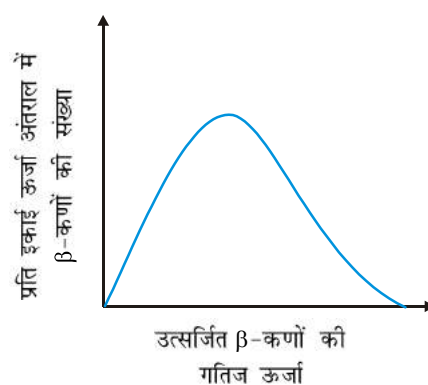
चित्र 6.15

कीजिए कि गुटका किस ऊंचाई तक ऊपर उठता है ? गुटके में पैदा हुई ऊष्मा की मात्रा का भी अनुमान लगाइए।

- 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 $h = 10 \text{ m}$ दिया है तो दोनों पत्थरों की चाल एवं उनके द्वारा नीचे पहुंचने में लिए गए समय क्या हैं ?



चित्र 6.16



चित्र 6.19

[नोट: इस अभ्यास का हल उन कई तर्कों में से एक है जिन्हें डब्ल्यू पॉली द्वारा β -क्षय के क्षय उत्पादों में किसी तीसरे कण के अस्तित्व का पूर्वानुमान करने के लिए दिया गया था। यह कण न्यूट्रिनो के नाम से जाना जाता है। अब हम जानते हैं कि यह निजी प्रचक्रण $1/2$ (जैसे e^- , p या n) का कोई कण है। लेकिन यह उदासीन है या द्रव्यमानरहित या (इलेक्ट्रॉन के द्रव्यमान की तुलना में) इसका द्रव्यमान अत्यधिक कम है और जो द्रव्य के साथ दुर्बलता से परस्पर क्रिया करता है। न्यूट्रॉन की उचित क्षय-प्रक्रिया इस प्रकार है : $n \rightarrow p + e^- + \bar{\nu}$]

परिशिष्ट 6.1 पैदल सैर 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)

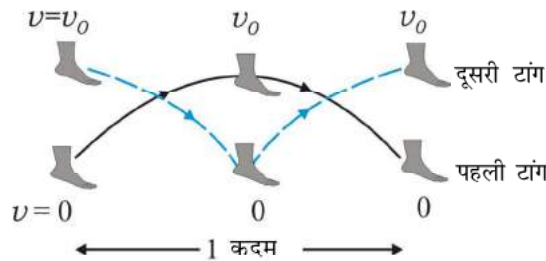
क्रियाकलाप	शक्ति (W)
शयन	75
मंद गति से सैर	200
साइकिल चलाते हुए	500
हृदय स्पंद	1.2

‘यांत्रिक 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 v_0 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

- गमन पाद (पैदल सैर) में किया गया मुख्य कार्य प्रत्येक कदम के साथ टांगों के त्वरण और मंदन का है (चित्र 6.20 देखिए)।
- वायु प्रतिरोध नगण्य है।
- टांगों को गुरुत्व बल के विरुद्ध उठाने में किया गया थोड़ा-सा कार्य नगण्य है।
- 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 विलोमतः।

अतः कार्य-ऊर्जा प्रमेय से प्रत्येक लंबा डग (कदम) भरने में प्रत्येक टांग द्वारा किया गया कार्य $m_l v_0^2$ होगा। यहाँ m_l टांग का द्रव्यमान है। टांग की मांसपेशियों द्वारा पैर को विरामावस्था से चाल v_0 तक लाने में व्यय की गई ऊर्जा $m_l v_0^2/2$ है जबकि पूरक टांग की मांसपेशियों द्वारा दूसरे पैर को चाल v_0 से विरामावस्था में लाने में व्यय की गई अतिरिक्त ऊर्जा $m_l v_0^2/2$ है। अतः दोनों टांगों द्वारा एक कदम भरने में किया गया कार्य है (चित्र 6.20 का सावधानीपूर्वक अध्ययन करें)

$$W_s = 2m_l v_0^2 \quad (6.34)$$

मान लीजिए $m_l = 10$ kg और धीमी गति से 9 मिनट में 1 मील दौड़ना, अर्थात् SI मात्रक में, $v_0 = 3 \text{ m s}^{-1}$ । अतः

$$W_s = 180 \text{ जूल/कदम}$$

यदि हम एक कदम में तय किए गए पथ की लंबाई 2 m लेते हैं तब कोई व्यक्ति 3 m s^{-1} की चाल से 1.5 कदम प्रति सेकंड भरता है। इस प्रकार व्यय शक्ति

$$P = 180 \frac{\text{जूल}}{\text{कदम}} \times 1.5 \text{ कदम/सेकंड} \\ = 270 \text{ W}$$

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 महत्व नहीं दिया है। बलों में से मुख्यतः 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 किए गए ‘कार्य’ 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 निर्विघ्न गति प्रदान करता है।

कणों के निकाय तथा घूर्णी गति

7.1 Hkwfedk

7.2 nzO;eku osQUnz

7.3 nzO;eku osQUnz dh xfr

7.4 d.kksa osQ fudk; dk js[kh; laosx

7.5 nks lfn'kksa dk lfn'k xq.kuiQy

7.6 dks.kh; osx vkSj bldk js[kh;
osx ls laca/

7.7 cy vk?kw.kZ ,oa dks.kh; laosx

7.8 n`<+ iMksa dk larqyu

7.9 tM+Ro vk?kw.kZ

7.10 yEcor~ ,oa lekukUrj v{kksa osQ izes;

7.11 vpy v{k osQ ifjr% 'kq^{1/4} ?kw.khZ
xfrdh

7.12 vpy v{k osQ ifjr% ?kw.khZ xfrdh

7.13 vpy v{k osQ ifjr% ?kw.khZ xfrdh
dks.kh; laosx

7.14 yksVfud xfr

lkjka'k

fopkj.kh; fo"k;

vH;kl

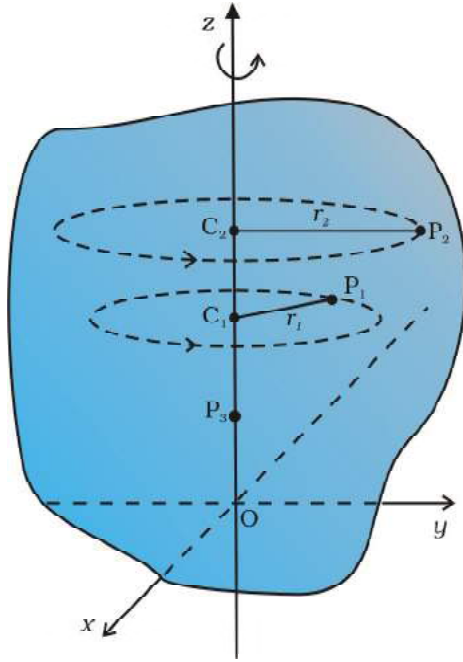
7.1 भूमिका

fiNys vè;k;ksa esa geus eq[; :i ls vkn'kZ fcUnq d.k (,d d.k ft
nzO;eku ;qDr fcUnq osQ :i esa O;Dr fd;k tk,A O;kogkfjd n`f"V
dksbZ vkdkj ugha gksrk) dh xfr dk vè;;u fd;k Fkka fiQj] ;g eku
fd ifjfer vkdkj osQ fi.Mksa dh xfr dks fcUnq d.k dh xfr osQ inksa
fd;k tk ldrk gS] geus ml vè;;u osQ ifj.kkeksa dks ifjfer vkdkj o
fi.Mksa ij Hkh ykxw dj fn;k Fkka

nSfud thou esa ftrus fi.M gekjs laioZQ esa vkrs gSa os l
vkdkj osQ gksrs gSaA ,d foLr`r fi.M (ifjfer vkdkj osQ fi.M) dh xfr
iwjs rkSj ij le>us osQ fy, vkerkSj ij mldk fcUnqor~ vkn'kZ vi;kZ
gSA bl vè;k; esa ge bl izfrcal osQ ijs tkus dh ps"Vk djssaxs v
ij ifjfer fi.Mksa dh xfr dks le>us dk iz;kl djsaxsA ,d foLr`r fi.M
izFker;k d.kksa dk ,d fudk; gSA vr% ge viuk foospu ,d fudk; d
xfr ls gh 'kq: djuk pkgssaxsA ;gk; d.kksa osQ fudk; dk nzO;eku o
vo/kj.kk gksxhA ge d.kksa osQ fudk; osQ nzO;eku osQUnz dh
vkSj fiQj] ifjfer vkdkj osQ fi.Mksa dh xfr dks le>us esa bl vo/kj.kk
m;ksfxrk crk;saxsA

cm+s fi.Mksa ls tqM+h cgqr lh leL;k,a mudks n`<+ fi.M eku
tk ldrh gSAAn'kZ n`<+ fi.M ,d ,slk fi.M gS ftldh ,d lqfuf"pr vkSj
vifjorZuh; vko`Qfr gksrh gSA bl izdkj osQ Bksl osQ IHkh d.k ;q
dh nwfj;k; ifjoErr ugha gksrhA dh bl ifjHkk"kk ls ;g Li"V gS fd
dksbZ Hkh okLrfod fi.M iwjh rjg n`<+ ugha gksrk] D;ksafd IH
fi.M cyksa osQ izHkko ls foo`Qr gks tkrs gSaA ijUrj ,slh cgqr l
gSa ftuesa foo`Qr;k; ux.; gksrh gSaA vr% dbZ izdkj dh fLFkfr;k;
yV~Vw] LVhy osQ 'kgrhj vkSj ;gk; rd fd v.kq] xzg tSlS fi.Mksa
vè;;u djrs le;] ge è;ku u nsaxs fd muesa foo`Qfr vkrh gS] os e
;k dEiu djrs gSaA ge mUgsa n`<+ fi.M eku dj mudh xfr dk vè;;u

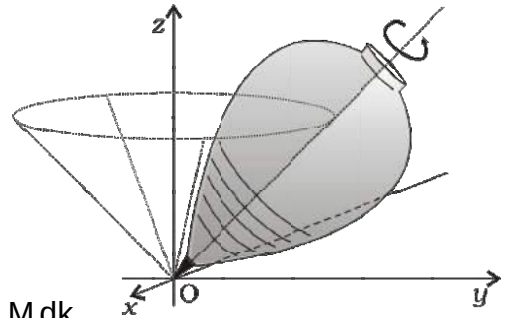
vkb;s] vc ge ;g le>us dh ps"Vk djsa fd ?kw.kZu Aa/ esa geus ;g eku fy;k gS fd ;g ,d LFkku ls nwl
gS] vkSj blosQ D;k vfHky{k.k gSa\ vki nwl LFkku ij LFkkukarfjr ugha gksrk vkSj blfy, blesa LF
n`<+ fi.M osQ ,d fLFkj v{k osQ ifjr% ?kw.kZu xfr dh gSA vuqHko osQ vk/kj ij ge ;g tkurs gSa fd
gj d.k ,d o`Ùk esa ?kwerk gSA ;g o`Ùk v{k osQ yEcor~ ry esa v{k] Hkwfe ij blosQ IEioZ
esa gS vkSj budk osQUnz v{k fLFkr gSA Als xqtjrs vfHkyEc osQ ifjr% ,d 'kaoqQ cukrh gS tS



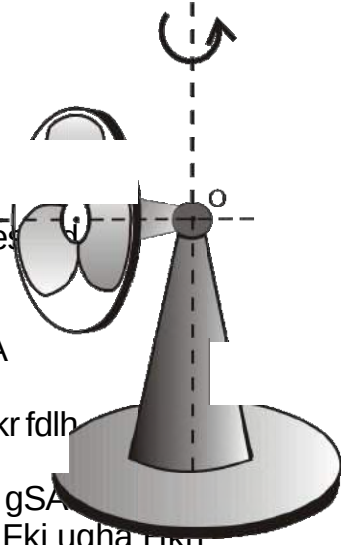
fp=k.4 z-v{k osQ ifjr% ,d n`<+ fi.M dk ?kw.kZu Aa/ fi.M dk
izR;sd fLFkr P2, d o`Ùk ij ?kwerk gS ftdk
osQUnz P1, v{k ij fLFkr gSA o`Ùk dh f=kT;k
;kr2) v{k ls fLFkr P2) dh yEcor~ nwjh gSA
v{k ij fLFkr P3) tSlk fcUnq fLFkj jgrk gSA

fLFkj v{k (funsZ'k izR;sd) blosQ ifjr% fdlh n`<+
fi.M dh ?kw.kZu xfr n'kkZ;h gSA gSA gSA fLFkr
n`<+ fi.M dk dksbZ LosPsaA g d.k v{k osQ ifjr%
r1 f=kT;k osQ o`Ùk ij ?kwerk gS fLFkr gSA
gSA ;g o`Ùk v{k osQ yEcor~ ry esa vofLFkr gSA
nwjlk d.k Hkh n'kkZ;k x;k gS tks fLFkr gSA
gSA d.k] r2 f=kT;k osQ o`Ùk dk iFk ij pyrk gS ftdk
osQUnz P2) gSA o`Ùk Hkh v{k osQ yEcor~ ry esa gSA
è;ku nsafda, æ2) jkjk cuk;s x, o`Ùk vyx&vyx ryksa esa
gSa ij ;s nksuksa ry fLFkj v{k osQ yEcor~ gSaA v{k ij fLFkr fdlh
fcUnq] tS osQ fy, o A ;s d.k] fi.M osQ ?kwers le;
Hkh fLFkr jgrs gSaA ;g visf{kr Hkh gS D;ksafd v{k fLFkj gSA
rFkkfi] ?kw.kZu osQ oqQN mnkgj.kksa esa] v{k fLFkj ugha fkr
jgrhA bl izdkj osQ ?kw.kZu osQ eq[; mnkgj.kksa esa ,d gS fd
gh LFkku ij ?kwerk gSA yV~Vw dh xfr osQ

fp=k.5(a) esa n'kkZ;k x;k gSA/ osQ ifjr% yV~Vw dh
v{k dk bl izdkj ?kweuk iqjLlj.k dgys gSA fd
yV~Vw dk og fcUnq tgk; ;g /jkry dks Nwrk gS] fLF
fdlh Hkh {k.k} yV~Vw dh ?kw.kZu v{k] blosQ IEioZ
xqtjrh gSA bl izdkj dh ?kw.kZu xfr dk nwjlk ljj mnkg
?kweus okyk est dk ia[kk ;k ihfBdk&ia[kk gSA vkus
fd bl izdkj osQ ia[ks dh v{k] {kSfrt ry esa] nksyu x
(bèkj ls m/j ?kweus dh) djrh gS vkSj ;g xfr ÀèokZ/ j
osQ ifjr% gksrh gS tks ml fcUnq ls xqtjrh gS ftdk
/qjh fVdh gksrh gS (fp=k.5(b) esa fdlh)



(a) ?kwerk gqv k yV~Vw
(bldh fVi o dk /jkry ij IEioZQ fcUnq fLFkj gS



fp=k.5(b) esa fdlh
o, fLFkj gS

A horizontal rod of length $2a$ is shown with a central point O . A horizontal x -axis passes through O . Two small square mass elements, each labeled dm , are located on the rod at positions $-x$ and x relative to O . Arrows point from the labels dm down to these elements.

$$X = \frac{\frac{1}{n} \sum_{i=1}^n (m_i) x_i}{\frac{1}{n} \sum_{i=1}^n (m_i)}, Y = \frac{\frac{1}{n} \sum_{i=1}^n (m_i) y_i}{\frac{1}{n} \sum_{i=1}^n (m_i)}, Z = \frac{\frac{1}{n} \sum_{i=1}^n (m_i) z_i}{\frac{1}{n} \sum_{i=1}^n (m_i)}$$

fp=7.8 ,d iryh NM+ dk nzO;eku osQUnz Kkr djuk

fɪl fɛʊŋg ɔf ɪkˈleɪdv ˈkwɒks ɒf ɪˈmɑːdkrəʊ

osO:SA vr% lek x TM fed: osOUnz bldk nzO:eku

oQUnz gSAobZs lefefosQ iz;ksx ls le> ldrs gSaA

lefr dk ;gh roZQ] lekax oy;ksa] pdf;r;ksa] xksy;ksa

vkSj ;gk; rd fd o`Ùkkdkj ;k vk;rkdkj vuqizLFk dkV okyh

eksVh NM+ksa osQ fy, Hkh ykxw gksxkA ,sls lHkh fi

ku osOunz osOunz yki ik;saxs fd founq ij fLFkr gj nzO;eku ?kVd osQ

fy, fCUneg(x,-y,-z) fJ Hkh mlh nzO;eku dk ?kVd fy;k tk

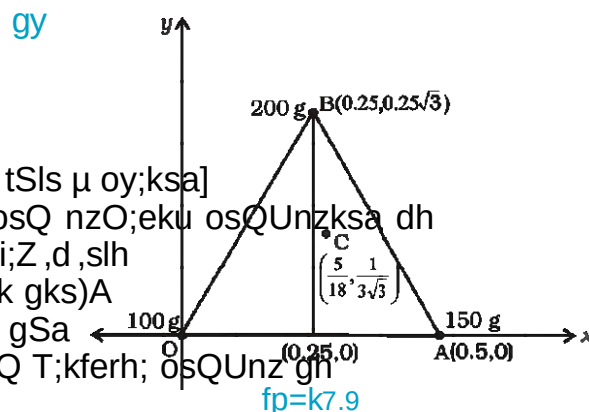
ldrk gSA (hwljs kChksa esa dgsa rks bu lHkh fl.Mksa osQ
fol lng iilkerZu8 lefebr dk fol lng gSA ifi lker0%] lebd k

ICOnIq IjkuZu&lelell uk ICOnIq gSJA Iij.kkel%J lelluJ.k
(7 5 3) esa fn y IHkh lekdy 'kwl I: pks tkrs gSaA bldk yEk7

g gavyk fd miiiksDr lHkh fj. Mksa dk nzO:eky osQUUnz m

1, ktern; osOUnz ij qh iM+rk qSA

mnkgj.k.1 ,d leckgq f=kHkqt osQ 'kh"kkks± ij j]ks x,



vyx&vyx gksrs rc vki bl iQyd dk nzO;eku osQUnz dh iQyd dk fd tc ge igys d.k ij yxus okys cy Kkr djsaxs\

7.3 द्रव्यमान केन्द्र की गति

nzO;eku osQUnz dh ifjHkk"kk tkuus osQ ckn yxus okys mu cyksa dks pQkMaxs tks fudk; ls esa gSa fd d.kksa osQ ,d fudk; osQ fy, blosQ HkksSfrd edRo }kjk vkjksfir gksa fd, gksaQn dh foospuk dj losaQA lehdj.k dks ge fiQj ls bl tks fudk; osQ vanj osQ d.k ,d nwljs ij vkjksfir djrs gSaA U;wVu osQ r`rh; fu,e ls ge tkurs gSa fd ;s vkarfjd cy InSo cjkcy ifjek.k osQ vkSj foijhr fn'kk esa dke djs okys tksM+kSa osQ :i esa ik, tkrs gSa vkSj blfy, lehdj.k esa osQoy ckg~; cyksa dk ;ksxnku jg tkrk gSA lehdj.k (7.10) dks fiQj bl izdkj fy[k ldrs gSa

$$M \mathbf{R} = m_1 \mathbf{r}_1 + m_2 \mathbf{r}_2 + \dots + m_n \mathbf{r}_n \quad (7.7)$$

lehdj.k osQ nksuksa ifjHkkS dks le; osQ lkis{k vodfyr djs ij&

$$M \frac{d\mathbf{R}}{dt} = m_1 \frac{d\mathbf{r}_1}{dt} + m_2 \frac{d\mathbf{r}_2}{dt} + \dots + m_n \frac{d\mathbf{r}_n}{dt}$$

;k

$$M \mathbf{V} = m_1 \mathbf{v}_1 + m_2 \mathbf{v}_2 + \dots + m_n \mathbf{v}_n \quad (7.8)$$

tgk; $\mathbf{v}_1$, $d\mathbf{r}_1/dt$ izFke d.k dk osx gS] $\mathbf{v}_2$, $d\mathbf{r}_2/dt$

nwljs d.k dk osx gS] bR;kfn vkSj t d.kksa esa fudk; osQ nzO;eku osQUnz dk osx gSA e;ku nsa fd geus ;g eku fy;k gS fd $m_1, m_2, \dots$ vkfn osQ eku le; osQ lkFk cnyrs ugha gSaA blfy, le; osQ lkis{k lehdj.k dks vodfyr djrs le; geus muosQ lkFk vpjka dksa tSlk Q;ogkj cyksa dks gh tkuus dh vko';drk gSA lehdj.k (7.8) dks le; osQ lkis{k vodfyr djs ij&

$$M \frac{d\mathbf{V}}{dt} = m_1 \frac{d\mathbf{v}_1}{dt} + m_2 \frac{d\mathbf{v}_2}{dt} + \dots + m_n \frac{d\mathbf{v}_n}{dt}$$

;k

$$M \mathbf{A} = m_1 \mathbf{a}_1 + m_2 \mathbf{a}_2 + \dots + m_n \mathbf{a}_n \quad (7.9)$$

tgk; $\mathbf{a}_1$, $d\mathbf{v}_1/dt$ izFke d.k dk Roj.k gS] $\mathbf{a}_2$, $d\mathbf{v}_2/dt$

nwljs d.k dk Roj.k gS] bR;kfn vkSj t d.kksa osQ fudk; osQ nzO;eku osQUnz dk Roj.k gSA rjg O;ogkj esa ykus osQ ctk; vc ge mudks d.kksa osQ fudk; dh vc] U;wVu osQ f`rh; fu;ekuqlkj] igys d.k ij yxus okyk cy gS $m_1 \mathbf{a}_1$, nwljs d.k ij yxus okyk cy gS $m_2 \mathbf{a}_2$] vkfnA rc lehdj.k (7.9) dks ge bl izdkj Hkh fy[k ldrs gSa&

$$M \mathbf{A} = \mathbf{F}_1 + \mathbf{F}_2 + \dots + \mathbf{F}_n \quad (7.10)$$

vr% d.kksa osQ fudk; osQ oqQy nzO;eku osQUnz dk Roj.k ls xq.kk djs ij gesa ml d.k&fudk; ij yxus okyk cy gS dksbZ Li"V dkj.k ugha crk;k x;k Fkka vc ge ;g Hkh cyksa dk lfn'k ;ksx izklr gksrk gSA le> ldrs gSa] fd iwoZ osQ vè;;uksa esa] geus fcu dgs gh



$\mathbf{F}_1$ dh ckr djrs gSa] rks ;g dksbZ ,dy cy ugha gS] cfYd] bl d.k ij yxus okys Hkh cyksa dk lfn'k ;ksx gSA ;gh ckr ge vU; d.kksa osQ fo"k; eas Hkh dg ldrs gSaA izR;sd d.k ij yxus okys mu cyksa dks pQkMaxs tks fudk; ls esa gSa fd d.kksa osQ ,d fudk; osQ fy, blosQ HkksSfrd edRo }kjk vkjksfir gksa fd, gksaQn tks fudk; osQ vanj osQ d.k ,d nwljs ij vkjksfir djrs gSaA U;wVu osQ r`rh; fu,e ls ge tkurs gSa fd ;s vkarfjd cy InSo cjkcy ifjek.k osQ vkSj foijhr fn'kk esa dke djs okys tksM+kSa osQ :i esa ik, tkrs gSa vkSj blfy, lehdj.k esa osQoy ckg~; cyksa dk ;ksxnku jg tkrk gSA lehdj.k (7.10) dks fiQj bl izdkj fy[k ldrs gSa

$$M \mathbf{A} = \mathbf{F}_{\text{ext}} \quad (7.11)$$

tgk; $\mathbf{F}_{\text{ext}}$ fudk; osQ d.kksa ij izHkkoh Hkh ckg~; cyksa dk lfn'k ;ksx gSA

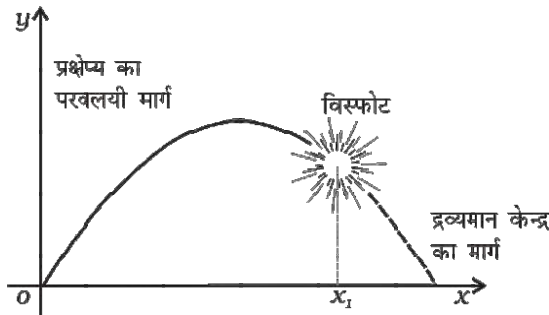
lehdj.k (7.11) crkrh gS fd d.kksa osQ fdLh fudk; dk nzO;eku osQUnz bl izdkj xfr djrk gS ekuks fudk; dk laiwoZ nzO;eku mlesa laosQfUnzr gks vkSj Hkh ckg~; ;g vkjksfir gksaA e;ku nsa fd geus ;g eku fy;k gS fd d.kksa osQ fudk; osQ vkarfjd cyksa osQ fo"k; esa vkjksfir gksa dks ;g fudk; ugha pkfg,] bl mís'; osQ fy, gesa osQoy ckg~; cyksa dks gh tkuus dh vko';drk gSA

lehdj.k (7.11) O;qRiUu djs osQ fy, gesa d.kksa osQ fudk; dh izo`Qfr lqfuf'pr ugha djuh iM+hA fudk; d.kksa dk ,slk laxzg Hkh gks ldrk gS ftlesa rjg&rjg dh vkarfjd xfr;kj gksa] vkSj 'kq^{1/4} LFkkukarj.k xfr djrk gqvkJ vFkok LFkkukarj.k ,oa ?kw.khZ xfr osQ la;kstu ;qDr ,d n'<+ fi.M gks ldrk gSA fudk; osQ lk Hkh gks vkSj blosQ vo;oh d.kksa esa fdLh Hkh izdkj dh xfr;kj gksa] bldk nzO;eku osQUnz lehdj.k (7.11) osQ vuqlkj gh xfr djsxkA

ifjfer vkdkj osQ fi.Mksa dks ,dy d.kksa dh rjg O;ogkj esa ykus osQ ctk; vc ge mudks d.kksa osQ fudk; dh rjg O;ogkj esa yk ldrs gSaA ge mudh xfr dk 'kq^{1/4} LFkkukarj.k p`fu fudk; osQ nzO;eku osQUnz dh xfr Kkr dj ldrs gSaA blosQ fy,] cl] iwjs fudk; dk oqQy nzO;eku vkSj fudk; ij yxs Hkh ckg~; cyksa dks fudk; osQ nzO;eku osQUnz ij izHkkoh ekuuk gksxkA

;gh dk;Zfof/ geus fi.Mksa ij yxs cyksa osQ fo'ys"k.k dks izklr gksrk gS] ;g osQUnz dk Roj.k gS] viukbZ Fkha gkykafd] blosQ yxs dksbZ Li"V dkj.k ugha crk;k x;k Fkka vc ge ;g le> ldrs gSa] fd iwoZ osQ vè;;uksa esa] geus fcu dgs gh

;g eku fy;k Fkk fd fudk; esa ?kw.khZ xfr] ,oa d.kksa esa vkj djsa ftuosQ nzO;eku n'k%
vkarfjd xfr ;k rks Fkh gh ugha vkSj ;fn Fkh rks ux : FkhA ,oa d.kksa esa vkj djsa ftuosQ nzO;eku n'k%
vkxs ls gesa ;g ekuus dh vko';drk ugha jgsxhA ,oa d.kksa esa vkj djsa ftuosQ nzO;eku n'k%
gesa viuh igys viukbZ xbZ i¼fr dk vkSfpR; le> esa vk
x;k gS] oju~] geus og fof/ Hkh Kkr dj yh gS ftuosQ jkjk
(i) ,sls n`<+ fi.M dh ftlesa ?kw.khZ xfr] Hkh gksA vkj djsa ftuosQ nzO;eku n'k%
fudk; dh ftlosQ d.kksa esa rjg&rjg dh vkarfjd xfr gSA
LFkkukarj.k xfr dks vyx djosQ le>k le>k; k tk ldrk gSA



fp=k.12

fdlh iz{ksl; osQ [k.Mksa dk nzO;eku osQUnz foLiQksV

osQ ckn Hkh mlh ijoy;kdkj iFk ij pyrK gqvK

ik;k tk;sxk ftl ij ;g foLiQksV u gksus ij

pyrkA

osQ js[kh; laosxksa osQ lfn'k ;ksx osQ cjkj gSA

$$\mathbf{P} \quad \mathbf{P}_1 \quad \mathbf{P}_2 \quad \dots \quad \mathbf{P}_n$$

$$m_1 \mathbf{v}_1 \quad m_2 \mathbf{v}_2 \quad \dots \quad m_n \mathbf{v}_n \quad (7.14)$$

bl lehdj.k dh lehdj.k (7.8) ls rqyuk djus ij

$$\mathbf{P} = \mathbf{M} \mathbf{V} \quad (7.15)$$

vr% d.kksa osQ ,d fudk; dk oqQy js[kh; laosx] fudk;

osQ oqQy nzO;eku rFkk blosQ nzO;eku osQUnz

xq.kuiQy osQ cjkj gSA (7.15) dk le; osQ

lkis[k vodyu djus ij

$$\frac{d\mathbf{P}}{dt} = \mathbf{M} \frac{d\mathbf{V}}{dt} = \mathbf{M} \mathbf{A} \quad (7.16)$$

lehdj.k (7.16) ,oa lehdj.k (7.11) dh rqyuk djus

fp=k.12 lehdj.k (7.11) dks Li"V djus okyk ,d

vPNk mnkgj.k gSA vius fu/kZfjr ijoy;kdkj iFk ij pyrK

gqvK ,d iz{ksl; gok esa iQV dj VqdM+ksa esa fckj tkrk gSA

foLiQksV dkjd cy vkarfjd cy gS blfy, mudk nzO;eku

osQUnz dh xfr ij dksbZ izHkko ugha gksrkA iz{ksl; vkSj mlosQ

[k.Mksa ij yxus okyk oqQy ckg~; cy foLiQksV osQ ckn Hkh

ogh gS tks foLiQksV ls igys Fkk] ;kfu i" Foh dk xq/Rokd kZ.k

cyA vr%] ckg~; cy osQ varxZr iz{ksl; osQ nzO;eku osQUnz dk

ijoy;kdkj iFk foLiQksV osQ ckn Hkh ogh cuk jgrk tks

foLiQksV u gksus dh fLFkr esa gksrkA

$$\frac{d\mathbf{P}}{dt} = \mathbf{F}_{\text{ext}} \quad (7.17)$$

gS ,d U;wVu osQ fjr; fu;e dk dFku gS tks d.kksa

fudk; osQ fy, ykxw fd; k x;k gSA

fn d.kksa osQ fdlh fudk; ij yxs ckg~; cyksa dk ;k

kwU; gksrk lehdj.k osQ vk/kj ij

$$\frac{d\mathbf{P}}{dt} = \mathbf{F}_{\text{ext}} \quad (7.18a)$$

vr% tc d.kksa osQ fdlh fudk; ij yxs ckg~; cyksa d

;ksx 'kwU; gksrk gS rks ml fudk; dk oqQy js[kh; laosx

jgrk gSA ;g d.kksa osQ ,d fudk; osQ fy, ykxw gksus

dkj.k] bldk vFkZ ;g Hkh gksrk gS fd tc fudk; ij yxus

okyk oqQy ckg~; cy 'kwU; gksrk gS rks blosQ nzO;eku

vè;;u djrs le; ge ges'kk ;g eku dj pysaxs fd fudk;

dk oqQy nzO;eku vpj jgrk gSA

è;ku nsa] fd vkarfjd cyksa osQ dkj.k] ;kfu mu cy

gS d.k ij vkjksfir cy gSA vkb;s] va ge d.kksa osQ

dkj.k tks d.k ,d nwls ij vkjksfir djrs gSA] fdlh fof'k"V

7.4 कणों के निकाय का रेखीय संवेग

vkidks ;kn gksxk fd js[kh; laosx dh ifjHkk"kkjksa osQ laj{k.k dk fu;e gSA lehdj.k

O;atd gS

$$\mathbf{p} = m \mathbf{v} \quad (7.12)$$

vkSj] ,dy d.k osQ fy, U;wVu osQ fjr; fu;e osQ fjr ugha gksrkA (bl vè;k; esa d.kksa osQ fu

lkaosQfrd Hkk"kk esa fy[k ldrs gSa

$$\mathbf{F} = \frac{d\mathbf{p}}{dt} \quad (7.13)$$

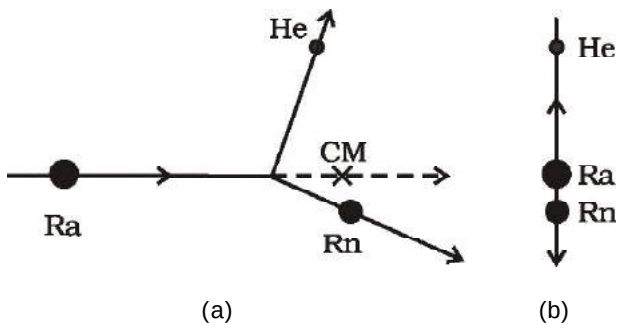
tgk; F d.k ij vkjksfir cy gSA vkb;s] va ge d.kksa osQ

d.k dk xeu&iFk dkiQh tfVy gks ldrk gSA fiQj H^{klh} ·fn
fudk; ij yxus okyk oqQy ckg~; cy 'kwU; gks rk
osQUnz vpj&osx ls gh pyrk gS] vFkkZr~] eq[
lexfr ls ljj js[kh; iFk ij pyrk gSA

lfn'k lehdj.k (7.18a) ftu vfn'k lehdj.kksa os
rqY; gS] os gSa&

$$P_x = C_1, P_y = C_2, P_z = C_3 \quad (7.18 \text{ b})$$

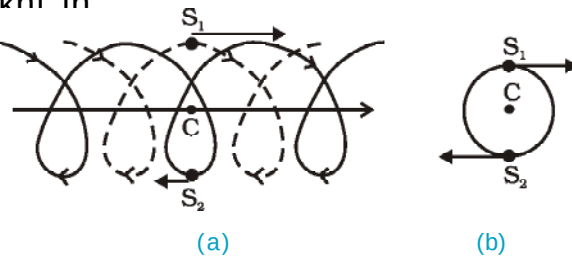
;gk_x, P_y, P_z oqQy js[kh; laosx^{fn'k}] Øe'k%
x, y ,oaz fn'kk esa vo;o gSa vkSj vpjkad gSaA



fp=k.13 (a) ,d Hkkj ukfHkd vis{kkk`Qr gyosQ ukfHkd
(Rn), oa ,d vYiQk&d.k] esa fo[kafMr gksrk
gSA fudk; dk nzO;eku osQUnz lexfr esa gSA
(b) nzO;eku osQUnz dh fLFkj voLFkk esa fLFkj gSA
(Ra) dk fo[kafMr nksuksa mRiUu gq, nksuksa
dh foijhr fn'kk esa xfreku gksrs gSaA

,d mnkgj.k osQ :i esa] vkb;s] jsfM;e osQ ukfHkd gSa fd ;s nksuksa u{k=k nzO;eku osQUnz osQ
fdlh xfreku voLFkk;h ukfHkd osQ jsfM;ks,fDVo {k; ij xfreku gSa tcfd nzO;eku osQUnz fLFkj g
fopkj djsaA jsfM;e dk ukfHkd ,d jsMu osQ ukfHkd] fd nksuksa u{k=k kksa dks o`Ùkdkj iFk osQ O;kl
vYiQk d.k esa fo[kafMr gksrk gSA {k; &dkjd cyjsa] esa fLFkj gSA (fp=k.14(b)) ABl izdkj bu u{k=k kksa dk
vkarfjd cy gSa vkSj ml ij izHkkoh ckg~; cy ux; gSaA fLFkj gS
fudk; dk oqQy js[kh; laosx] {k; ls igys vkSj {k; osQUnz dh ljj js[kk esa leaxzO;reku osQUnz osQ
leku jgrk gSA fo[kafMr esa mRiUu gq, nksuksa u{k=k] jsfM;e
ukfHkd ,oa vYiQk&d.k] foHkUu fn'kkvksa esa bl izdkj pyrs
gSa fd muosQ nzO;eku osQUnz dk xeu&iFk ogh cuk jrk gS
ftl ij {kf;r gksus ls igys ewy jsfM;e ukfHkd xfreku fLFkj
(fp=k.13(a)) A

;fn ge ,d ,sls lanHkZQe ls bl {k; izfØ;k dks ns[ksa
ftlesa nzO;eku osQUnz fLFkj gks] rks blesa 'kkfey d.kksa dh xfr
fo'ks"kdj ljj fn[kkbZ iM+rh gS_ mRiUu gq, nksuksa u{k=k] jsfM;e
dh foijhr fn'kk esa bl izdkj xfreku gksrs gSa fd muosQ miHkkSfrdh esa muosQ mi;ksx osQ fo"k; esa i
osQUnz fLFkj js[kk] esa n'kkZ;k x;k gSA ls gh tkurs gSaA vè;k; 6 (dk;Z] ÅtkZ] 'kfDr) esa geus nks



fp=k.14 (a) ck;ujh fudk; cukrs nksu{kkk`Qr xeu
iFk] tks Øe'k% fcUnq js[kk ,oa lrr js[kk }kjk
n'kkZ;s x, gSaA budk nzO;eku osQUnz
esa gSA
(b) mlh ck;ujh fudk; dh xfr tc nzO;eku osQUnz
fLFkj gSA

d.kksa oqQh faca/h cgqr lh leL;kvksa esa tSlk Åij
crkbZ xbZ jsfM;ks,fDVo {k; laca/h leL;k esa n'kkZ;k gS
iz;ksx'kkyk osQ lanHkZ&izsQe dh vis{kk] nzO;eku osQUnz
esa dk;Z djuk vklku gksrk gSA

[kxksfydh esa ;qfXer (ck;ujh) u{k=k kksa dk ik;k tkuk ,d
vke ckr gSA ;fn dksbZ ckg~; cy u yxk gks rks fdlh ;qfXer
u{k=k kksa dk nzO;eku osQUnz ,d eqDr&d.k dh rjg pyrk gS
(a) esa n'kkZ;k x;k gSA fp=k esa leku nzO;eku
(b) u{k=k kksa osQ xeu iFk Hkh n'kkZ;s x, gSaA
d.kksa oqQh faca/h cgqr lh leL;kvksa esa tSlk Åij
crkbZ xbZ jsfM;ks,fDVo {k; laca/h leL;k esa n'kkZ;k gS
iz;ksx'kkyk osQ lanHkZ&izsQe dh vis{kk] nzO;eku osQUnz
esa dk;Z djuk vklku gksrk gSA

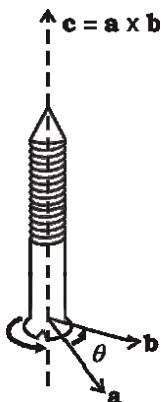
rduhd gS ftlls fudk; dh xfr dks le>us esa lgk;rk
fo'ks"kdj ljj fn[kkbZ iM+rh gS_ mRiUu gq, nksuksa u{k=k] jsfM;e
dh foijhr fn'kk esa bl izdkj xfreku gksrs gSa fd muosQ miHkkSfrdh esa muosQ mi;ksx osQ fo"k; esa i
osQUnz fLFkj js[kk] esa n'kkZ;k x;k gSA ls gh tkurs gSaA vè;k; 6 (dk;Z] ÅtkZ] 'kfDr) esa geus nks

संदिश गुणन

lfn'kksa osQ xq.ku dh ifjHkk'kk dh FkhA ,d egRoifwZ gkFk osQ fu;e dks lpy :i esa bl izdkj O;Dr HkkSfrd jkf'k] dk;Z] nks lfn'k jkf'k;ksa] cy ,oa fojHkk'kk osQ us nkfgus gkFk dh gSA fofjHkk'kk vfn'k xq.kuiQy }jkk ifjHkkf'kr dh tkrh gSA vksj laosQr djrs gq, [kksyksA vkiosQ iSQys gq, var vc ge nks lfn'kksa dk ,d vU; izdkj dk xq.ku c dh fn'kk crk;sxkA ifjHkkf'kr djsaxsA ;g lfn'k xq.ku gSA ?kw.khZ xfr is lacaf/ nks gSA fofjHkk'kk egRoifw.kZ jkf'k;ki] cy vk?kw.kZ ,oa dks.kh; laosQ lfn'k xq.ku Li"Vr% nvdj% gSA mijksDr fu;eksa esa ls dksb fu;e yxkrs le; a ,oa osQ chp dk NksVdks.k ysdjfu;e yxkuk pkfg,A ;gki gSA

सदिश गुणन की परिभाषा

nks lfn'kksa dk lfn'k xq.kuiQy ,d ,slk lfn'k gS D;ksafd lfn'k xq.ku esa] xq.kk O;Dr djus osQ fy i) ftdk ifjek.k c ab sin 7 gS] tgk;oa Øe'k% (x) fpÉ dk mi;ksx fd;k tkrk gS blfy, bl xq.ku dks ØkWl a ,oa osQ ifjek.k gS nks lfn'kksa osQ chp dk xq.ku Hkh dgrs gSaA dks.k gSA x è;ku nsa fd nks lfn'kksa dk vfn'k xq.ku Øefofu ii) c ml ry osQ vfHkyEcor~ gSA flesa vfHkyEcor gSaA fu;e dk ikyu djrk gS tSlk igys crk;k xq.kgS iii) ;fn ge ,d nf{k.k.kkoÙkZ isap ysa vkSj bldks bl izdkj fksa fd bldk 'kh"Zoa osQ ry esa gks vkSj yEckbZ bl ifjHkk'kk ry osQ vfHkyEcor~ gks vkSj fojHkk'kk dks djkj vfHkZr~ b z b × a vksj ?kgek;sa] rks isap fofjHkk'kk vksx c<+sxkA a × b ,oa b × a osQ ifjek.k leku sin 7) gSA vkSj nf{k.k.kkorZ isap dk fu;e esa n'kkZ;k x;k;gSA nksuksa gh ml ry osQ vfHkyEcor~ gSa flesa fojeku gSA ysdj osQ fy, nf{k.kkorZ isap dks ;fn vki lfn'kksa ,oa osQ ry osQ vfHkyEcor~ islk b dh vksj ?kgekuk gksrk gSA osQ fy, ls a dh osQ ifjr% vius nkfgus gkFk dh maxfy;ksa dks bl izdkj eksM+sa b dh vksj A ij.kker% ,s nks lfn'k foijhr fn'kk esa gksrs gS fd muosQ fks b dh vksj bafxr djsa] rc bl gkFk dk a ub b a isQyk gqvkrk vafHk crk;sxk tSlk fofjHkk'kk esa x lfn'k xq.ku dk nwlijk jkspd xq.k gS bldk ijkorZu& O;ogkA ijkorZu osQ varxZr (;kfu niZ.k esa izf ysus ij) gesa x,y y vkSj -z feyrs gSaA ifj.kkeLo:i IHkh lfn'kksa osQ vo;oksa osQ tkrS gSa vkSj bl izdkj a , b -b A ns[ksa fd ijkorZu osQ chp dk D;k gksrk gS\ a × b o (a) u (b) a ub vr% ijkorZu b × b dk fpÉ ugha cnyrkA x vfn'k ,oa lfn'k nksuksa gh xq.ku lfn'k&;ksx ij forj.k'k gksrs gSaA vr% a.(b c) a.b ac a u(b c) a ub a c x gec = a × b dks vo;oksa osQ :i esa Hkh fy[k ldrs gSaA blosQ fy, gesa oqQN lfn'k xq.kuiQy d fofjHkk'kk vko';d gksxh % i) a × a = 0 (0 ,d 'kwU; lfn'k gS] ;kfu 'kwU; ifjek.k okyk lfn'k



(a)



(b)

fp=k.15 (a) nks lfn'kksa osQ lfn'k xq.kuiQy dh fn'kk fofjHkk'kk djus osQ fy, nf{k.kkorZ isap dk fu;e (b) lfn'k xq.kuiQy dh fn'kk crkus osQ fy, nkfgus gkFk dk fu;e

Li"Vr% ,slk blfy, gS D;ksa fd dk ifjek.k gy

$$a^2 \sin^2 \theta \hat{a}$$

blls ge bl ifj.kke ij igq;prs gSa fd

$$\hat{i} \cdot \hat{i} = 0, \hat{j} \cdot \hat{j} = 0, \hat{k} \cdot \hat{k} = 0$$

$$(ii) \hat{i} \cdot \hat{j} = \hat{j} \cdot \hat{k}$$

è;ku nsa fd dk ifjek.k $\sin 90^\circ$;k 1 gS] pwa fd

i vkSj nksuksa dk ifjek.k 1 gS vkSj nksuksa chp

gSA vifj.k ,d ,dkad lfn'k gSA vkSj osQ ry osQ è;ku nsa fd a $7\hat{i} + \hat{j} + 5\hat{k}$

vfHkyEcor~ nf{k.kkorZ isap osQ fu;ekuqlkj Kkr djsa rks buls

lacafr ;g ,dkad lfn'k gSA blh izdkj vki ;g Hkh i¹⁶ कोणीय वेग और इसका रेखीय वेग से संबंध

dj ldrs gSa fd

$$\hat{j} \cdot \hat{k} = \hat{i} \cdot \hat{k} = \hat{i} \cdot \hat{j}$$

lfn'k xq.ku osQ Øe fofues;rk xq.k osQ vkSj fdh d.k dk js[kh; osx mlosQ dks.kh; osx ls lacafr dg ldrs gSa&

$$\hat{j} \cdot \hat{i} = \hat{k} \cdot \hat{k} = \hat{j} \cdot \hat{i}, \hat{i} \cdot \hat{i} = \hat{k} \cdot \hat{j}$$

è;ku nsa fd mijksDr lfn'k xq.ku O;atdksa esa f

i, j, k pØh; Øe esa vkrs gSa rks lfn'k xq.ku /ukRed gS

;fn pØh; Øe esa ugha vkrs gSa rks lfn'k xq.ku ½.kk

vc]

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = (a_x \hat{i} + a_y \hat{j} + a_z \hat{k}) \cdot (b_x \hat{i} + b_y \hat{j} + b_z \hat{k})$$

$$a_x b_x \hat{k} + a_x b_z \hat{j} + a_y b_x \hat{k} + a_y b_z \hat{i} + a_z b_x \hat{j} + a_z b_y \hat{i}$$

$$(a_y b_z + a_z b_y) \hat{i} + (a_z b_x + a_x b_z) \hat{j} + (a_x b_y + a_y b_x) \hat{k}$$

mijksDr O;atd izklr djus esa geus l; lfn'k xq.kuiQyksa

dk mi;ksx fd;k gSA dks O;Dr djus okys O;atd dks

ge ,d fMVjfeusaV (lkj.kd) osQ :i esa fy[k ldrs gSa tks

;kn j[kus esa vklku gSA

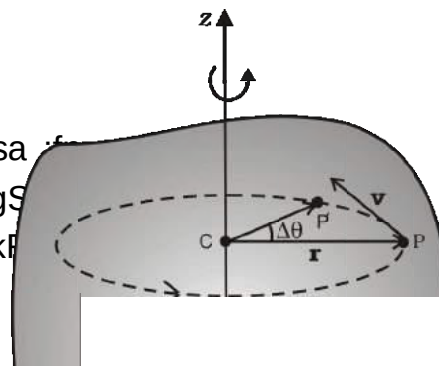
$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = \begin{vmatrix} \hat{i} & \hat{j} & \hat{k} \\ a_x & a_y & a_z \\ b_x & b_y & b_z \end{vmatrix}$$

fp=k.16

,d fLFkj v{k osQ ifjr% ?kLFkZnA k osQ ifjr% ?kwers n`<+ fi.M osQ fdh d.k o`Ùkkdkj iFk ij pyuka o`Ùk dk osQ Unz ij vofLFkr gSA

► mnkgj.k4: nks lfn'k $\mathbf{a} = 3\hat{i} - 4\hat{j} + 5\hat{k}$,oa $\mathbf{b} = (-2\hat{i} + \hat{j} - 3\hat{k})$ osQ vfn'k ,oa lfn'k xq.kuiQyKkr dhft,A

gksrk gSA bu nks jkf'k;ksa osQ chp dk laca/ ,d lfn'k xq.ku l O;Dr gksrk gSA lfn'k xq.ku osQ fo"k; esa vkus fiNys vuqH esa i<+k gSA



$$\mathbf{l} = \mathbf{r} \times \mathbf{p} \quad (7.25a)$$

dks.kh; laosx lfn'k dh ifjek.k gS

$$O \text{ USin } i \quad (7.26a)$$

tgk p lfn'k p dk ifjek.k gS rFkk oap osQ chp dk
y?kq dks.k gSA bl lehdj.k dks ge fy[k ldrs gSa &

$$l = r p \sin \theta \quad (7.26b)$$

tgk r (= r sin θ) lfn'k p dh fn'kk js[kk dh ewy fcUnq ls
yEcor~ nwjh gS (v sin θ), r dh yEcor~ fn'kk esa
p dk vo;o gSA ;k rks js[kh; laosx 'kwa; gks
;k d.k ewy fcUnq ij gks; k fiQj p dh fn'kk js[kk ewy
fcUnq ls xqtjrh gks^o; k 180°) rc ge vis[kk dj
ldrs gSa fd dks.kh; laosx 'kwa; gksxk

HkkSfrd jkf'k;ksa] cy vk?kw.kZ ,oa dks.kh; laosx esa d
egRo iw.kZ ikjLifjd laca/ gSA ;g laca/ Hkh cy ,oa js[kh;
laosx osQ chp osQ laca/ dk ?kw.khZ lerqY; gSA ,dy dk osQ
lanHkZ esa ;g laca/ O;qRiUu djus osQ fy; ge
le; osQ vk/kj ij vodfyr djrs gSa]

$$\frac{d\mathbf{l}}{dt} = \frac{d}{dt}(\mathbf{r} \times \mathbf{p})$$

nkb± vksj osQ O;atd ij xq.ku osQ vodyu dk fu;e
ykw djsa] rks

$$\frac{d}{dt}(\mathbf{r} \times \mathbf{p}) = \frac{d\mathbf{r}}{dt} \times \mathbf{p} + \mathbf{r} \times \frac{d\mathbf{p}}{dt}$$

vc] d.k dk osQ $\mathbf{v} = d\mathbf{r}/dt$,oa $\mathbf{p} = m\mathbf{v}$ fy[ksa] rks

$$\frac{d\mathbf{r}}{dt} \times \mathbf{p} + \mathbf{r} \times m\mathbf{v} = 0,$$

D;ksafd nks lekUrj lfn'kksa dk lfn'k xq.kuiQy dks lfn'k
gSA rFkk] $\frac{d\mathbf{l}}{dt} = \mathbf{F} \times \mathbf{r}$

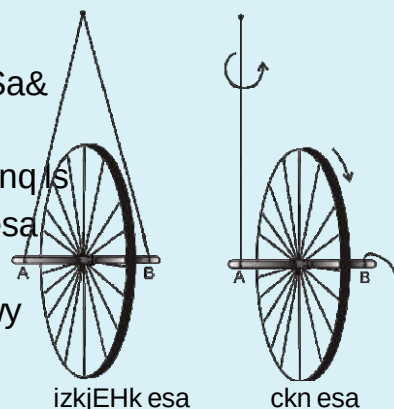
$$\frac{d\mathbf{l}}{dt} = \mathbf{r} \times \frac{d\mathbf{p}}{dt} = \mathbf{r} \times \mathbf{F}$$

$$\frac{d\mathbf{l}}{dt} = \mathbf{r} \times \mathbf{F}$$

$$\frac{d\mathbf{l}}{dt} = \mathbf{r} \times \mathbf{F} \quad (7.27)$$

vr,o] fdlh d.k osQ dks.kh; laosx esa le; osQ lkFk
gksus okys ifjorZu dh nj bl ij izHkkoh cy vk?kw.kZ osQ cjkj
gksrh gSA ;g lehdj.k $\mathbf{p}/dt$, tks ,dy d.k dh
LFkkukarjh; xfr osQ fy, U;wVu osQ f}rh; fu;e dksa;Dk dk dks.kh; laosx gksxk]
djrk gS] dk ?kw.khZ lerqY; gSA

साइकिल के पहिये को लेकर एक प्रयोग
(कोणीय संवेग एवं बल आघूर्ण)



izkjEHk esa

ckn esa

,d lkbfdy dk
ifg;k yhf,]
ftldh/qjh nksuksa
vksj ckgj
fudyh gksA tSlk
lkFk osQ fp=k esa
n'kkZ;k x;k gSA
/qjh osQ nksuksa fljksa
A ,oa B ls
,d&,d jLlh
ckn,A nksuksa
ifL;ksa dks ,d gkFk esa bl izdkj idjrk gS
jLlh dks NksM+ nsa] rks /qjh >qd tk,xhA
vc ,d gkFk ls nksuksa ifL;ksa dks idM+ dj ifg;s dks ÅèokZ/
j j[krs gq, nwjls gkFk ls bldh /qjh ij rsth ls ?kqekb;SA vc
fiQj ,d jLlh dks] ekuks] vius gkFk ls NksM+ nhft,A
nsf[k;s D;k gksrk gS\
ifg;k yxHkx ÅèokZ ry esa ?kwerk jgrk gS vksj bldk
?kw.kZu ry ml dks ifjorZu ?kwerk gS tks vkus gkFk esa
idM+ j[kh gSA ge dgrs gSa fd ifg;s dh ?kw.kZu v[k;k fiQj
dks.kh; laosx jLlh osQ ifjorZu iqjLj.k(Precess)
djrk gSA
ifg;s osQ ?kw.kZu ls dks.kh; laosx layXu gksrk gSA bl
dks.kh; laosx dh fn'kk Kkr dhft,A tc vki ?kwers ifg;s
dks jLlh dh lgk;rk ls Fkkers gSa rks ,d cy vk?kw.kZ dk;Z
djrk gSA (;g ge vkiosQ Åij NksM+rs gSa fd vki lkspsa fd
cy vk?kw.kZ osQ ls mRiUu gksrk gS vksj bldh fn'kk D;k gS
dks lfn'k laosx ij cy vk?kw.kZ osQ izHkko ls] ifg;k] bu nksuksa
jkf'k;ksa osQ ry esa yEcor~ ifjorZu djs
yxrk gSA bu lHkh dFkuksa dks tkafp,A

कणों के निकाय का बल आघूर्ण एवं कोणीय संवेग

d.kksa osQ fdlh fudk; dk] fdlh fn, x, fcUnq osQ ifjorZu
oqQy dks.kh; laosx Kkr djs osQ fy, gesa ,dy d.kksa osQ
dks.kh; laosxksa osQ lfn'k ;ksx dh x.kukrdjuh gksxhA vr%
d.kksa osQ fudk; osQ fy,]

$$\mathbf{l} = \mathbf{r}_1 \times \mathbf{p}_1 + \mathbf{r}_2 \times \mathbf{p}_2 + \dots + \mathbf{r}_n \times \mathbf{p}_n$$

$$\mathbf{l} = \mathbf{r}_i \times \mathbf{p}_i$$

tgkij_i r_i fn, x, ewy fcUnq osQ dks fd d.k dk fLFkfr; osQ vuq[kj gksus okys ifjorZu dh nj ml ij vkjksfir
lfn'k gS vkSj (m_i v_i) ml d.k dk js[kh; laosx gSA (d.k cy vk?kw.kks± (;kfu cká cyks osQ vk?kw.kks±)
dk nzO;eku,oa osx gSA) d.kksa osQ fudk; osQ oqQy gksus okys fd fti fcUnq (;gk; gekjs
dks.kh; laosx dks ge fuEuor~ fy[k ldrs gSA lanHkZ&izsQe dk ewy fcUnq) osQ ifjr% oqQy dks.k

$$\mathbf{L} = \mathbf{r} \times \mathbf{p} \quad (7.25b)$$

;g lehdj.k (7.25a) esa nh xbZ ,dkdh d.k osQ dh lehdj.k (7.27) gh gSA ;g Hkh è;ku nsus dh ckr
laosx dh ifjHkk"kk dk d.kksa osQ fudk; osQ fy; fd; k x;k
O;kidhdj.k gSA

lehdj.k (7.23) vkSj (7.25b) dk mi;ksx djsa rks

$$\frac{d\mathbf{L}}{dt} = \frac{d}{dt} (\mathbf{r} \times \mathbf{p}) = \mathbf{r} \times \frac{d\mathbf{p}}{dt} + \frac{d\mathbf{r}}{dt} \times \mathbf{p} \quad (7.28a)$$

tgkij_i esa d.k ij izHkkoh cy vk?kw.kZ gS

$$\mathbf{W} = \mathbf{r} \times \mathbf{F}$$

i esa d.k ij yxus okys fcybl ij yxus okys lHkh (7.28b) Hkh d.kksa osQ lHkh fudk;ksa osQ fy; ykx
ckg~; cyksa,oa fudk; osQ nwljs d.kksa }kjk bldk ij
yxus okys vkarfjd cyksa lfn'k ;ksx gSA blfy; ge

oqQy cy vk?kw.kZ esa ckg~; ,oa vkarfjd cyksa osQ rks nkuk
vyx&vyx dj ldrs gS

$$\mathbf{r}_i \times \mathbf{F}_i = \mathbf{r}_i \times \mathbf{F}_{i, \text{ext}} + \mathbf{r}_i \times \mathbf{F}_{i, \text{int}}$$

$$\mathbf{W} = \mathbf{W}_{\text{ext}} + \mathbf{W}_{\text{int}}$$

$$\mathbf{W}_{\text{ext}} = \mathbf{r}_i \times \mathbf{F}_{i, \text{ext}}$$

$$\mathbf{W}_{\text{int}} = \mathbf{r}_i \times \mathbf{F}_{i, \text{int}}$$

ge] u fliZQ U;wVu dk r`rh; fu;e ;kfu ;g rF; fu
fudk; osQ fdUgha nks d.kksa osQ chp yxus okys cy dkdj gksus okys
gSa vkSj foijhr fn'kk esa yxrs gSa] cfYd ;g Hkh ekudj pysaxs
fd ;s cy nksuksa d.kksa dks feykus okyh js[kk osQ vuq[kj yxrs
gSaA bl fLFkfr esa vkarfjd cyksa dk] fudk; osQ oqQy cy
vk?kw.kZ esa ;ksxnku 'kwU; gksxkA D;ksafd izR;sd izR;sd ;g
;qXe dk ifj.kkeh cy vk?kw.kZ 'kwU; gSA vkSj laj{kr gS] bldk ;g Hkh vFkZ gS fd ;s rhuksa vo;o
blfy; $\mathbf{W} = \mathbf{W}_{\text{ext}}$

pwafr ! , lehdj.k (7.28a) ls fu"d"kZ fudyrk
gS] fd

$$\frac{d\mathbf{L}}{dt} = \mathbf{W}_{\text{ext}} \quad (7.28b)$$

vr%] d.kksa osQ fdlh fudk; osQ oqQy dks d.kksa osQ vuq[kj ;ksxksa dh ge ppkZ djsaxsA

tkrk gS mlh osQ ifjr% cká cy vk?kw.kks± dh x.kuk c
gSA lehdj.k (7.28b)] d.kksa osQ fudk; osQ O;kidho`

gS fd; k x;k osQ ekeys esa vkarfjd cyksa ;k vkarfjd
vk?kw.kks± dk dksbZ vflrRo ugha gksrkA

(7.28b) fuEu fyf[kr lehdj.k (7.17) dk ?kw.khZ
lerqY; gSA

$$\frac{d\mathbf{P}}{dt} = \mathbf{F}_{\text{ext}} \quad (7.17)$$

è;ku nsa fd lehdj.k (7.17) dh rjg gh] lehdj.k

(7.28b) Hkh d.kksa osQ lHkh fudk;ksa osQ fy; ykx
ckg~; og fi.M n`<+ gks ;k fofHkUu izdkj dh xfr;ksa l
i`Fkd i`Fkd d.kksa dk fudk;A

sa osQ rks nkuk
sa osQ rks nkuk

;fn $\mathbf{W}_{\text{ext}} = 0$, rks lehdj.k (7.28b) jg tkrh gS

$$\frac{d\mathbf{L}}{dt} = 0$$

$$\mathbf{L} = \text{vpjkad} \quad (7.29a)$$

vr%] d.kksa osQ fdlh fudk; ij vkjksfir oqQy cká c
vk?kw.kZ ;fn 'kwU; gks rks ml fudk; dk oqQy dks.l
lajf{kr gksrk gS vFkkZr~ vpj jgrk gSA lehdj.k (

7.29a) fu ffn'k lehdj.kksa osQ lerqY; gSA

$$\mathbf{L}_z = K_z \quad (7.29b)$$

gksrk ;k ,oa vpjkad gS vFkkZr~ oqQy

oqQy dks.kh; laosx lfn'k yxrs
oqQy dks.kh; laosx lfn'k yxrs

oqQy dks.kh; laosx lfn'k yxrs
oqQy dks.kh; laosx lfn'k yxrs

lehdj.k (7.29a)] lehdj.k (7.18a) ;kfu d.kksa

osQ fudk; osQ oqQy js[kh; laosx osQ laj{k.k osQ

?kw.khZ; gSA lehdj.k (7.18a) dh rjg gh vusd

O;kogkfjd fLFkfr;ksa esa bl vè;k; esa

oqQy dks d.kksa osQ vuq[kj ;ksxksa dh ge ppkZ djsaxsA

mnkgj.k5: ewy fcUnq osQ ifjr%] 3jy-5k
dk cy vk?kw.kZ Kkr dhft,A cy ftl d.k ij yxrk
gS mldk fLFkfr lfn'k + k gSA

gy : ;gk; r i j k

,oa F 7i 3j 5k.

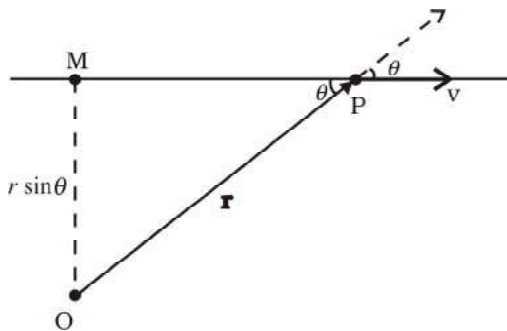
cyk?kw.kZ Kkr djus osQ fy, ge fMVjfeusaV-
djsaxs

$$\begin{vmatrix} \hat{i} & \hat{j} & \hat{k} \\ 1 & 1 & 1 \\ 7 & 3 & 5 \end{vmatrix} (5 \ 3)\hat{i} (5 \ 7)\hat{j} (3 \ (7))\hat{k}$$

;k 2i 12j 10k

mnkgj.k6: n'kkZb;s] fd vpj&osx ls pyrs ,dy
d.k dk fdLh fcUnq osQ ifjr% dks.kh; laosx mlgh
leLr xfr osQ nksjku vpj jgrk gSA

gy : ekuk fd dksbZ d.k ij v osx ls py
jgk gSA ge] bl d.k dk dks.kh; laosx] LososQ
ifjr% Kkr djuk pkgrs gSaA



fp=k.19

dks.kh; laosx mv gSA bldk ifjek.k
gS] tgr vkSj osQ chp dk dks.k gS (nsf[k) A=k
;]fi d.k le; osQ lkFk viuh fLFkfr cny jgk gS] fiQj ;fn n`<+ fi.M ij vkjksfir osQ cy vk?kw.kZ 'kwU; gks rks
Hkh] dh fn'kk js[kk ogh cuh jgrh gS vkSj bldk osQ LFkkukarjh; laosx le; osQ lkFk ugha cnyxkA
OM = r sin 7vpj gSA

I dh fn'kk] ,oa v osQ ry osQ vfHkyEcor~] i"B v osQ iz'u mB ldrk gS] fd ;fn og ewy fcUnq
vanj dh vksj tkrh gqbZ gSA ;g fn'kk Hkh ugha cnyxkA ifjr% vk?kw.kks± dh x.kuk dh xbZ gS cny tk,] rks D;k
vr%] dk ifjek.k ,oa fn'kk ogh jgrh gS vkSj

blfy, ;g lajfkkr gSA D;k d.k ij dksbZ cká cy
vkjksfir gS\

7.8 दृढ़ पिण्डों का संतुलन

vc ge O;kid d.k&fudk;ksa osQ ctk; n`<+ fi.Mksa dh xfr
ij viuk è;ku osaQfnzr djsaxsA

vkb;s] Lej.k djsa fd n`<+ fi.Mksa ij cká cyksa osQ D;k
v-ko gksrs gSa\ (vkxs ls ge fo'ks"k.k ^cká* dk iz;ksx ug
djsaxsA tc rd vU;Fkk u dgk tk,] ge osQoy cká cyksa
vkSj cy vk?kw.kks± ls gh O;ogkj djsaxs)A cy] fdLh n`<+ fi.M
dh LFkkukarjh; xR;koLFkk esa ifjorZu ykrs gSA] vFkkZ
lehdj.k (7-17) osQ vuq[kj] blosQ oqQy js[kh; laosx dks
ifjoErr djrs gSaA ysfdu] cyksa dk ;g ,dek=k izHkko ugha
gSA ;fn fi.M ij yxus okyk oqQy cy vk?kw.kZ 'kwU; u gks rk
blosQ dkj.k] n`<+ fi.M dh ?kw.khZ xfr esa ifjorZu gksxk vF
fi.M dk oqQy dks.kh; laosx lehdj.k (7-28) vuq[kj

cnyxkA

fdLh n`<+ fi.M dks ;kaf=k larqyu dh voLFkk esa rc
dgk tk,xk tc blosQ js[kh; laosx vkSj dks.kh; laosx nksuks
dk gh eku le; osQ lkFk u cnyrk gks ;kfu ml fi.M esa
blosQ ugha ;g gks u dks.kh; Roj.k bldk vFkZ gksxk fd

- (1) fi.M ij yxus okyk oqQy cy ;kfu cyksa dk lfn'k
;ksx 'kwU;gks

$$\mathbf{F}_1 \mathbf{F}_2 \dots \mathbf{F}_n \mathbf{F}_i \mathbf{0} \quad (7.30a)$$

;fn fi.M ij yxus okyk oqQy cy 'kwU; gksxk rks ml
fi.M osQ js[kh; laosx esa le; osQ lkFk dksbZ ifjorZu
ugha gksxkA lehdj.k (7-30) osQ LFkkukarjh;
larqyu dh 'krZ gSA

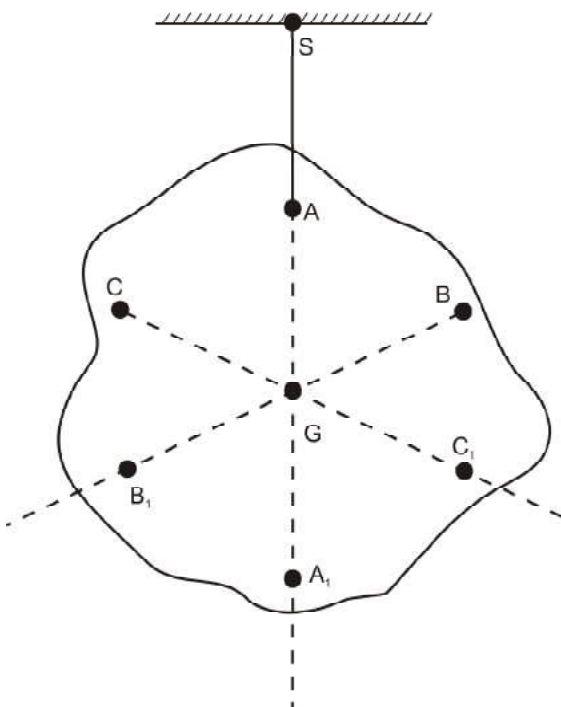
- (2) oqQy cy vk?kw.kZ] ;kfu n`<+&fi.M ij yxus okys
cy&vk?kw.kks± dk lfn'k ;ks%kwU; gksxk

$$1 \ 2 \ \dots \ n \ i \ 1 \ \mathbf{0} \quad (7.30b)$$

blfy,] fdlh fi.M osQ xq#Ro&osQUnz dks ge ,vuf;fer] lekax] fi.Mksa osQ
fcUnq osQ :i esa ifjHkkf"kr dj ldrs gSa ftlosQ iQyd dk xq#Ro osQUnz dh fLFkfr Kkr dh FkhA Li"Vr%] ;fn fi.M
dk oqQy xq#Roh; cy vk?kw.kZ 'kwU; gksA fo'kkydk; ugha gS] rks mlh fof/ Is ge muosQ xq#Ro osQUnz
ge ns[krs gSa fd lehdj.k esa Hkh d.kksa osQ dj ldrs gSaA

fy, leku gS vr% ;g ;ksx&fpUg ckgj vk ldrk gSA fp=k.25, xÙks osQ VqdM+s tSlS fdlh vfu;fer vkdkj
vr%] ; $m_1 r_1 = 0$ A ;kn jf[k, fd fLFkfr lfn(k) osQ iQyd dk xq#Ro osQUnz Kkr djus dh ,d vU; fof/
xq#Ro osQUnz osQ lkis{k ukis x, gSaA n'kkZrk gSA ;fn vki bl iQyd dks fdlh foUsoq tSlS
lehdj.k (7.4a) osQ vuq[kj ;fn $m_1 r_1 = 0$, rks ewy xqtjshA ge bl ÅèkZj j[s[kk xq#Ro osQUnz Is
fcUnq fi.M dk nzO;eku osQUnz gksuk pkfg, xq#Ro osQUnz fdlh nwlijs fcUnq tSlS yVdkrs
xq#Ro osQUnz ,oa nzO;eku osQUnz ,d gh gSaA dks n'kkZrk ÅèkZj j[s[kkvksa dk dVku fcUnq xq#Ro o
ckr vkuh pkfg, fd ,slk blfy, gS] D;ksafd] oLhe dh ;g fof/ D;ksa izHkkoh gksrh gS\ pwafd ;gk; fi.M
vkdj bruk NksVk gS fd blosQ IHkh fcUnq dks osQUnz fdlh gS vr% bl fof/ Is bldk nzO;eku osQUnz Hkh Kk
eku leku gSA ;fn fi.M bruk cM+k gks tk, fd blosQ dldrk gSA

Hkkx dh rqyuk esa nwlijs Hkkx osQ fny tk,
rc xq#Ro osQUnz ,oa nzO;eku osQUnz IEikrh ugha gksaxsA ewy :
esa] ;s nks vyx&vyx vo/kj.kk,i gSaA nzO;eku osQUnz dk xq#Ro
Is oqQN ysuk nsuk ugha gSA ;g osQoy fi.M esa nzO;eku osQ
forj.k ij fuHkZj djrk gSA

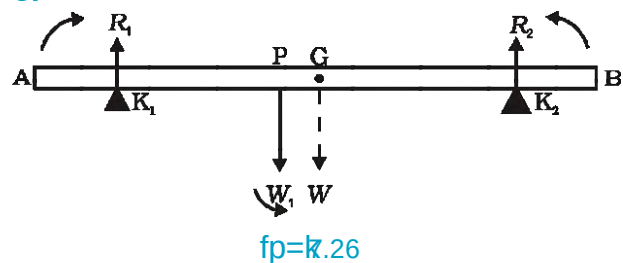


fp=k.25

vfu;fer vkdkj osQ iQyd dk xq#Ro osQUnz 25 cm Kkr
djukA iQyd dk xq#Ro osQUnz dks Is vkSj $G = K_2 G = 25$ cm ,oa $w = NM+$ dk Hkkj
yVdkus ij bls gksdj xqtjus okyh ÅèkZj j[s[kk $w = 100$ kg; R_1 ,oa
ij iM+rk gSA

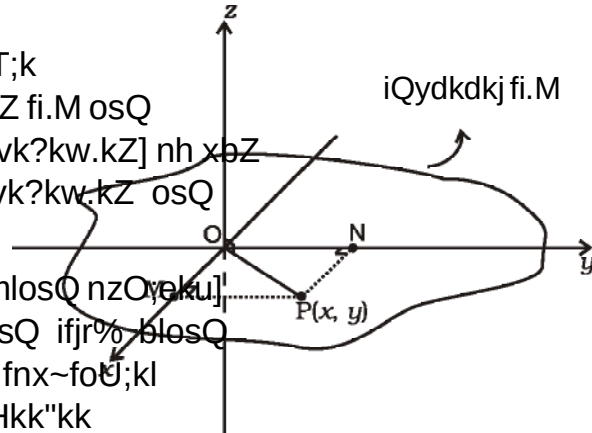
nmkqizs: zo IsaVhehVj yachvkSj nzO;eku
dh /krq dh NM+ osQ nksuksa VjheA ;fnw j[k
nks {kqj&/kjsa ij fVdh gSA blosQ ,d fljs Is
IsaVhehVj dh nwlijs nzO;eku dk ,d Hkkj
yVdk;k x;k gSA {kqj&/kjsa ij yxus okys izfrfØ;k
cyksa dh x.kuk dhft,A (NM+ dks lekax vkSj leku
vuqizLFk dkV okyh eku ldrs gSaA)

gy :



fp=k.26 esa NM+ dks Is n'kkZ;k x;k gSA K_2
{kqj&/kjsa dh fLFkfr o'kksa osQ xq#Ro osQUnz
,oa yVdk;s x, cy dh fLFkfr;kj gSaA
è;ku nsa fd NM+ dk Hkkj xq#Ro osQUnz
dk;Z djrk gSA NM+ leku vuqizLFk dkV okyh vkSj lekax nzO
Is cuh gS blfy; bldk osQUnz gSA m. AG =
25 cm Kkr AP = 30 cm, PG = 5 cm, AK₁ = BK₂ = 10 cm
G = K₂ G = 25 cm ,oa $w = NM+$ dk Hkkj
Zj j[s[kk $w = 100$ kg; R_1 ,oa R_2
{kqj&/kjsa osQ vk/kjsa osQ vfHkyEcor~ izfrfØ;k cy gS

$v\{k dk, dT; kferh; xq.k gSAHkze.k; k=dk tkrk$
 $gSAHk v\{k osQ ifjr\% fdlh fi.M dh ifjHkze.kv\{kT;k$
 $ls, d, sls d.k dh nwjh gS ftldk nzO; eku lEiw.kZ fi.M osQ$
 $nzO; eku osQ cjkcj gSA iQyr\% ftldk tM+Ro vk?kw.kZ] nh xbZ$
 $v\{k osQ ifjr\% fi.M osQ okLrfod tM+Ro vk?kw.kZ osQ$
 $cjkcj gSA$



$vr\%] fdlh n^<+ fi.M dk tM+Ro vk?kw.kZ] mlosQ nzO; eku]$
 $mlosQ vkdkj ,oa vko`Qfr] ?kw.kZu&v\{k osQ ifjr\% blosQ$
 $nzO; eku osQ forj.k vkSj bl v\{k dh fLFkfr ,oa fnx~foU; kl$
 $ij fuHkZj djrk gSA leh(dj.4), esa nh xbZ ifjHk`kk$
 $osQ vk/kj ij ge rqjUr bl fu`d`kZ ij igq; p ldrs gSa fd$
 $tM+Ro vk?kw.kZ dk foeh; ,oa blosQ ek=kd $fp=k.29$$
 $kg m^2 gSaA$

$iQydkdkj fi.Mksa osQ fy, yEcor~ v\{kksa dk$
 $izes; ,oaay blosQ ry esa nks v\{k gSa vkSj$
 $z-v\{k blosQ ry osQ yEcor~ gSA$

$fdlh fi.M osQ ?kw.kZu osQ tM+Ro osQ eki osQ :i esa bl$
 $vR; ar egRo iw.kZgkq ls O; kogkfjd mi;ksx gSA$
 $ok`i batu vkSj vkWVkseksckby batu tSlh e`khusa tke ?kw.khZ xfr$
 $iSnk djrh gSA] buesa cgqr vf/d tM+Ro vk?kw.kZ okyh d$
 $pdrh yxh jgrh gS ftldk pØ dgrs gSaA vius$
 $fo`kky tM+Ro vk?kw.kZ osQ dkj.k ;g pØ okgu dh xfr$
 $esa vpkud ifjorZu ugha gksus nsrka bls xfr /hjs&/hjs$
 $ifjoErr gksrh gS] xkM+h >VosQ [kk&[kkdj ugha pyrh$
 $vkSj okgu ij lokj ;kf=k;ksa osQ fy, lokjh vkjensg gks$
 $tkrh gSA$

$fp=k.29$ esa ,d $iQydkdkj fi.M n`kkZ; k x; k gSA$
 $blosQ ry esa fl Fkr fdlhdjUnqosQ yEcor~]$
 $z-v\{k gSA iQyd osQ ry esa vkSj ,kfu$
 $ls xqtjrh gqbZ] nks ijLij yEcor~ v\{ksa gSa ftuesa ,d dks$
 $x-v\{k vkSj nwlihdjks fy; k x; k gSA izes; ;g dgrk$
 $gS fd]$

(7.36)

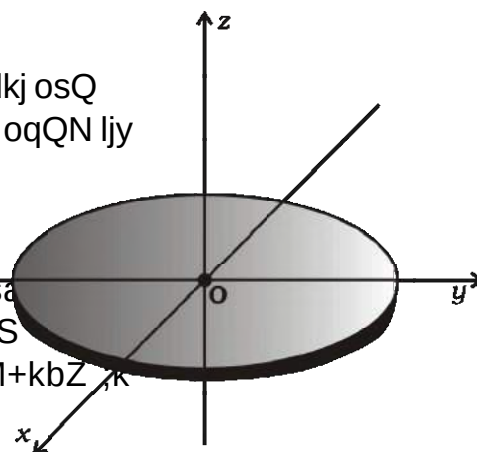
► $mngkj.k10: ,d o`Ukdkdj pdrh dk tM+Ro vk?kw.kZ$
 $blosQ fdlh O; kl osQ ifjr\% D; k gksxkl$

7.10 लम्बवत् एवं समांतर अक्षों के प्रमेय

$tM+Ro vk?kw.kZ ls tqMksa, izes; gSaA igys ge$
 $yEcor~ v\{kksa dk izes; crk; saxs vkSj oqQN fu;fer vkdkj osQ$
 $fi.Mksa osQ tM+Ro vk?kw.kZ Kkr djus osQ fy, blosQ oqQN ljj$
 $mi;ksx lh[ksaxsA$

लम्बवत् अक्षों का प्रमेय

$;g izes; iQydkdkjMksa ij ykxw gksrk gSA O; ogk] esa$
 $bldk vFkZ gqvkd fd ;g mu fi.Mksa ij ykxw gksrk gS$
 $ftudh eksVkbZ vU; foekvksa (;kfu yackbZ] pkSM+kbZ ,k$
 $f=kT;k) dh rgyuk esa cgqr de gksA foeh; izes;$
 $dks n`kkZ; k x; k gSA bldk dFkHkz osQ$



$yEcor~ v\{k osQ ifjr\% fdlh iQyd dk tM+Ro vk?kw.kZ; kl osQ ifjr\% pdrh dk tM+Ro vk?kw.kZ blosQ$
 $iQyd osQ ry esa fl Fkr nks yEcor~ laxkeh v\{kksa osQ ifjo; eku osQUnz ls xqtjrh] ry osQ yEcor~ v\{k osQ$
 $Kkr tM+Ro vk?kw.kks± osQ ;ksx osQ cjkcj gksxkA ifjr\% tM+Ro vk?kw.kZ osQ inksa esaA$

ge tkursSa fd fdlh pdrh dk tM+Ro vk?kw.kZ] mlosQ
osQUnz ls xqtjrh vkSj blosQ ry osQ yEcor~ v{k osQ ifjr%
I = MR²/2 gksrk gSj tgdh dk nzO;eku vkSj
f=kT;k dS kh.1)

;kn jgs] fd cy vk?kw.kks± le nsus okys cy rkehdj.k (7.43) lly js[kh; xfr osQ fy, U;wVu osQ vyx&vyx d.kksa ij yx jgs gSa] exj dks.kh; foLFkfu; e F = ma Is feyrh tqyrh gSa lHkh d.kksa, osQ fy SA vc tSlk fd bl vuqHkkx osQ dh osS gh tSlk. M esa js[kh; Roj.k mRiUu djrk izkjaHk esa dgk x;k Fkk] gekjs fy, lHkh osQ osQ vk?kw.kZ blesa dks.kh; Roj.k iSnk djrk gS vuqfn'k izHkkoh gSaA vr% osQ cy vk?kw.kZ dh ifj'ekstir cy vk?kw.kZ osQ lekuqikrh vkSj fi izR;sd cy vk?kw.kZ osQ ifj'ekstir chtxf.krh; M+Ro vk?kw.kZ osQ O;qRØekuqikrh gksrk gSa ;ksx osQ cjkoy gSaA ~ W ~ W ~, vr% ge dg dks], d vpy v[k osQ ifj% ?kw.kZu osQ fy, ykxw gks ldrs gSa U;wVu dk f}rh; fu;e] dg ldrs gSaA

$$\frac{dW}{dt} = F \frac{d}{dt} \quad (7.41)$$
;g lehdj.k ,d vpy v[k osQ ifj% ?kw.kZ fi.M ij yxs osQy cká cy vk?kw.kZ fd;k x;k dk;Z crkrk gSa js[kh; xfr osQ laxr lehdj.k

$$\frac{dW}{dt} = F \frac{d}{dt}$$
Is bldh rqY;rk Li"V gheSA k (7.41) osQ nksuksa ifj'ekstir foHkkfr djus ij

$$P \frac{dW}{dt} = W \frac{d}{dt} \quad (7.42)$$
;g rkrk. fd 'kfDr osQ fy, lehdj.k gSA vpy v[k osQ ifj% ?kw.khZ xfr esa 'kfDr osQ bl lehdj.k dh rgyuk js[kh; xfr esa 'kfDr dh lehdj.k ls dj ldrs gSaA

,d iw.kZr% n`c+ fi.M esa fofHkUu d.kksa dh dksbZ vkafjz xfr ugha gksrhA vr%] cká cy vk?kw.kks± }kjk fd;k x;k dk;Z foljrh ugha gksrkA ifj.kkeLo:i fi.M dh xfr ÅtkZ c`+rh pyh tkrh gSA fi.M ij fd, x, dk;Z dh nj] lehdj.k (7.42) }kjk izklr gksrh gSA blh nj ls fi.M dh xfr ÅtkZ c`+rh gSA xfr ÅtkZ dh o`f¼ dh nj

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{1}{2} I \omega^2 \right) = I \omega \frac{d\omega}{dt}$$

ge ekurs gSa fd le; osQ lkFk fi.M dk tM+Ro vk?kw.kZ ugha cnyrkA ;kfu fd fi.M dk nzO;eku fLFkj jgrk gS rFkk fi.M n`c+ cuk jgrk gS vkSj blosQ lkis{k ?kw.kZu v[k dh fLFkfr ugha cnyrhA

rc] pwafd d /d t vr%

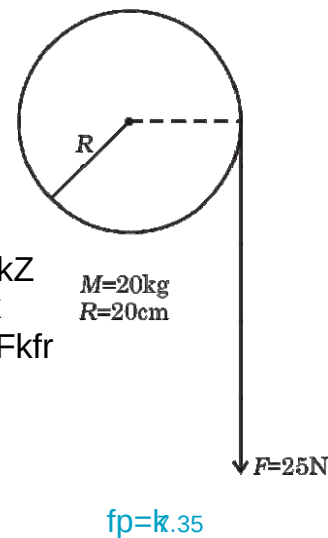
$$\frac{d}{dt} \left(\frac{1}{2} I \omega^2 \right) = I \omega \frac{d\omega}{dt}$$

dk;Z djus dh nj dks xfr ÅtkZ esa o`f¼ dh nj osQ fy, $D = W$ cjkj j[kus ij cy vk?kw.kZ $\frac{1}{2} I \omega^2$

$$W = I \omega^2 \quad (7.43)$$

m nkgj.k.15: ux.; nzO;keu okyh ,d jLh] 20 kg nzO;eku, man f=kT; k osQ xfrikydh ifg;s osQ fje ij yisVh gqbZ gSa. jLh ij, dleku d"KZ.k cy yxk;k tkrk gS tSlk fd fp=kSa n kKZ;k x;k gSA xfrikydh ifg;k ,d {kSfrt /qjh ij yxk;k x;k gS flosQ fo; jkksa esa dksbZ ?k"KZ.k

- ifg;s osQ dks.kh; Roj.k dh x.kuk dhft,A
- 2m jLh [kqyus rd d"KZ.k cy }kjk fd;k x;k dk;Z Kkr dhft,A
- bl {k.k ij ifg;s dh xfr ÅtkZ Kkr dhft,A
- g ektufd ifg;k 'kwU; ls xfr izkjaHk djrk gSA
- Hkkw, nkg osQ mÜkjsa dh rgyuk dhft,A



$f_p = k.35$

$$= 25 \times 0.20 \text{ Nm} \quad (R = 0.20\text{m})$$

$$= 5.0 \text{ Nm}$$

$$v_k = \frac{20.0}{2} \frac{(0.2)^2}{2} = 0.4 \text{ kg m}^2 \quad \text{, dkdh d.k osQ fyl} = \mathbf{r} \times \mathbf{p}.$$

$$\text{fof'k"V d.k dk fLFkfr lfn'k} = \mathbf{r} \times \mathbf{p} = \mathbf{OC} + \mathbf{CP} \quad (\text{D;ksa fd } \mathbf{p} = m\mathbf{v})$$

$$\text{dks.kh; Roj} = 5.0 \text{ N m} / 0.4 \text{ kg m}^2 = 12.5 \text{ s}^{-2} \quad \text{I OC mv OC mv}$$

$$(b) \text{ 2 m jLlh [kksyus esa fd;k x;k dk;Z} \quad \text{P ij d.k osQ js[kh; osQ ifjek.kv} = \mathbf{r}_A \times \mathbf{gS} \text{ tdk;}$$

$$= 25 \text{ N} \quad \text{u2 m} = 50 \text{ J} \quad \text{CP dh yEckbZ dh ?kw.khZ v{k osQ yEckbZ} = \mathbf{r} \times \mathbf{p} = \mathbf{OC} + \mathbf{CP}$$

$$(c) \text{ ekuk fd } \text{Zvafre dks.kh; osx gSA rc ifg;s dh } \quad \text{Xijk cuk, x, o'Ùk osQ f;UkZ js[kk osQ vuqfn'k gSA}$$

$$\text{ÅtkZ esa gqvk } \frac{1}{2} \times 0.4 \times 250 = 50 \text{ J} \quad \text{nkfgus gkFk osQ fu;e } \text{Jkjk Kkr dj lds gSA fd}$$

$$\text{pwa fd ifg;k fojkekoLFkK ls xfr izkjaHk djrk gS} \quad \text{vpy v{k osQ vuqfn'k gSA ?kw.khZ v{k osQ vuqfn'k gSA}$$

$$\text{rFkk dks.kh; foLFkksyhb xbZ jLlh dh yackbZ @ifg;s} \quad \text{CP mv r mv k}$$

$$\text{dh } f = kT; k \quad = mr^2 \mathbf{k} \quad (v \quad r)$$

$$= 2 \text{ m} / 0.2 \text{ m} = 10 \text{ rad} \quad \text{blh izdkj ge tkip ldrs gSA fd v vpj v{k osQ}$$

$$2 \times 12.5 \times 10.0 \times 250 (\text{rad/s})^2 \quad \text{yEcor~ gSaA vpj v{k osQ vuqfn'k gSA ?kVd}$$

$$\text{xfrt ÅtkZ esa o'Ùk } \frac{1}{2} \times 0.4 \times 250 = 50 \text{ J} \quad \text{ls } \mathbf{I}_z \text{ ls n'kkZus ij}$$

$$\text{I}_z \text{ CP m v} = mr^2 \mathbf{k} \quad \text{I}_z \text{ CP m v} = mr^2 \mathbf{k}$$

$$(d) \text{ nksuksa mÙkj leku gSA] vFkkZr~ ifg;s rFkk izklr } \quad \text{OC m v}$$

$$\text{ÅtkZ cy } \text{Jkjk fd;k x;k dk;Z; gk; ?k"KZ.k osQ dks.kh; laosx } \quad \text{OC m v}$$

$$\text{ÅtkZ dk fcyoqQy } \{k; \text{ ugha gqvk gSA} \quad \text{IkeU;r;k fdlh d.k dk dks.kh; laosx ?kw.khZ v{k osQ}$$

7.13 अचल अक्ष के परितः घूर्णी गति का कोणीय संवेग

$$\text{vuqHkksesa] geus d.kksa osQ fudk; osQ dks.kh; laosx } \quad \text{blh rgyuk dsaA js[kh; xfr esa fdlh d.k osQ}$$

$$\text{fo"k; esa i<+k Fkka mlls ge ;g tkurs gSA] fd foLFkksyhb } \quad \text{InSa d nwljs osQ lekarj gksrs gSaA}$$

$$\text{ifjr%] d.kksa osQ fudk; osQ oqQy dks.kh; laosx esa le, osQ } \quad \text{iwjs fi.M dk dks.kh; laosx Kkr djus osQ fy,] ge blosQ}$$

$$\text{lkFk gksus okys ifjorZu dh nij] ml fudk; ij mlh foLFkksyhb } \quad \text{lkFk d.kksa osQ osQ, ekuksa dks } \text{IkeU;r;k ;kfu}$$

$$\text{ifjr% fy, x, oqQy ckg~; cy vk?kw.khZ osQ cjkj gksrs gSA } \quad \text{ordHkrs gq}$$

$$\text{oqQy cká cy vk?kw.khZ 'kwU; gks] rks fudk; dk oqQy dks.kh; } \quad \text{OC m_i v_i}$$

$$\text{laosx lajf{kr jgrk gSA} \quad \text{z-v{k osQ vuqfn'k rFkk } \text{IkeU;r;k ?kVdksa dks ge}$$

$$\text{vc ge dks.kh; laosx dk vè;;u] ,d vpy v{k osQ } \quad \text{rFkk ls n'kkZr gSaA}$$

$$\text{ifjr% ?kw.khZ osQ fof'k"V ekeyksa esa djuk pkgrs gSA fudk; osQ } \quad \text{L OC m_i v_i}$$

$$\text{oqQy dks.kh; laosx dh O;kid lehdj.k gS] \quad \text{L OC m_i v_i} \quad (7.44a)$$

$$\text{tgk m_i rFk i osa d.k osQ nzO;eku rFk i osk gSa rFkk } \quad \text{L OC m_i v_i}$$

$$\text{Jkjk cuk, x, o'Ùk dk osQUnz gSA} \quad \text{Jkjk cuk, x, o'Ùk dk osQUnz gSA}$$

$$\text{vc ge igys] ,d vpy v{k osQ ifjr% fdlh n`<+ } \quad \text{L iz m_i r_i^2 k}$$

$$\text{fi.M osQ dks.kh; laosx ij fopkj djsaxsA izklr lehdj.k dks } \quad \text{L iz m_i r_i^2 k}$$

$$\text{ljyre inksa esa ykdj fiQj fi.M osQ IHkh d.kksa osQ fy, } \quad \text{L iz m_i r_i^2 k}$$

$$\text{bldk tksM+ fudkysaxs rFkk iwjs fi.M osQ } \quad \text{L iz m_i r_i^2 k} \quad (7.44b)$$

$$\text{bldk tksM+ fudkysaxs rFkk iwjs fi.M osQ } \quad \text{L iz m_i r_i^2 k}$$

lehdj.k (7.44b) LokHkkfod :i ls vuqlfjr gS]
 D;ksa fd d.k dh v{k ls yacor~gS] i la ?kw.kZu v{k $\frac{d}{dt}$ I (7.45c)
 osQ ifjr% fi.M dk tM+Roivk ?kw.kZu SA ;fn tM+Ro vkPlaw osQ lkFk ifjoErr ugha gksrk gS rk

è;ku nsa L_z L (7.44c)
 $n^<+ fi.M] ftu ij geus bl vè;k; esa eq[r% \frac{d}{dt} I \quad I \frac{d}{dt} I$
 fopkj fd;k gS] ?kw.kZu v{k osQ ifjr% lefer gSa vFkkZr~] ?kw.kZu
 v{k mudh lefevr v{kksa esa ls ,d gSA bl izdkj osQ ifj.kkSA (7.45c) ls
 osQ fy,] fn, xoc osQ laxr izR;ksx ;qDr d.k osQ (7.43)
 fy, c osQUnz okys o`Ùk osQ] O;kl osQ nwlls flis ij] dk;Z xfr AtkZ laca/ ls ;g lehdj.k ge igys gh
 -v osx okyk nwllj d.k gksrk gSA bl izdkj osQ d.k; dxyksa
 dkL esa oqQy ;ksxnku 'kwU; gksxkA ifj.kkeLo:i lefer
 fi.Mksa osQ fy'kwU; gksrk gSA vr%

7.13.1 कोणीय संवेग का संरक्षण

L_z L_z I k (7.44d)
 mu fi.Mksa osQ fy, tks ?kw.kZu v{k osQ ifjr% lefer ugha
 gS] L_z A blfy, L ?kw.kZu v{k osQ vuqfn'k ugha gksrkA
 lkj.kh 7-1 esa D;k vki crk ldrs gSa fd fdu vpy v{k osQ ifjr% ?kw.kZu rd lhfer j[ksaxsA lehdj.k
 esa L_z ykxw ugha gksrk\ (7.45c) ls] ;fn cká cy vk?kw.kZ 'kwU; gS rks

vkb;] lehdj.k (7.44a) dks le; osQ vk/kj ij $L_z = I \omega$ vpjkad (7.46)
 vodfyr djsa D;ksa fd vpj lfn'k gS %
 $\frac{d}{dt} L_z = \frac{d}{dt} I \omega$ k
 lehdj.k (7.28b) osQ vuqlkj
 $\frac{dL_z}{dt} = k$
 tSlk fd vkus fiNys Hkkx esa ns[kk gS ,d vpy v{k osQ
 ifjr% ?kw.khZ fi.M osQ fy, ckg~; cy vk?kw.khZ osQ osQy mu ugha
 ?kVdksa ij fopkj djus dh vko';drk gS tks ?kw.khZ v{k osQ
 vuqfn'k gSaA vr% A pwt L_z L rFkk dh osQlhZ i;kZlr dks.kh; pky ls ?kwe jgh gks viuh Hkqtkvkksa dks iSQykb;SA D;k ifj.kke gksrk gS vkidh
 fn'kk lfn'k k vpj gS] ,d vpy v{k osQ ifjr% ?kw.khZ fi.M osQ fy, pky ?kV tkrh gSA ;fn vki viuh Hkqtkvkksa dks fiQj 'kjl
 fi.M osQ fy, ikl ys vk;sa rks dks.kh; pky fiQj ls $c^<+ tkrh gSA ;g ,$
 ,slh lFkfr gS ftlesa dks.kh; laosx dk laj{k.k Li"V
 ;fn ?kw.kZu ;a=k O;oLFkk esa ?k"KZ.k ux.; gks]
 ?kw.kZu v{k osQ ifjr% dksbZ cká cy vk?kw.kZ i
 jgsxk vr% adk eku fu;r gSA Hkqtkvkksa dks iSQykus
 v{k osQ ifjr% $c^<+ tk;sxk] ifj.kkeLo:i dks.kh; dks$
 yEcor~ dks.kh; laosx dk ?kVd vpj gSA pwt fd gks tk;sxkA Hkqtkvkksa dks 'kjh osQ ikl ykus ls foijhr
 lehdj.k (7.45a) ls izklr gksxhA

lehdj.k (7.28b) osQ vuqlkj
 $\frac{dL_z}{dt} = k$
 tSlk fd vkus fiNys Hkkx esa ns[kk gS ,d vpy v{k osQ
 ifjr% ?kw.khZ fi.M osQ fy, ckg~; cy vk?kw.khZ osQ osQy mu ugha
 ?kVdksa ij fopkj djus dh vko';drk gS tks ?kw.khZ v{k osQ
 vuqfn'k gSaA vr% A pwt L_z L rFkk dh osQlhZ i;kZlr dks.kh; pky ls ?kwe jgh gks viuh Hkqtkvkksa dks iSQykb;SA D;k ifj.kke gksrk gS vkidh
 fn'kk lfn'k k vpj gS] ,d vpy v{k osQ ifjr% ?kw.khZ fi.M osQ fy, pky ?kV tkrh gSA ;fn vki viuh Hkqtkvkksa dks fiQj 'kjl
 fi.M osQ fy, ikl ys vk;sa rks dks.kh; pky fiQj ls $c^<+ tkrh gSA ;g ,$
 ,slh lFkfr gS ftlesa dks.kh; laosx dk laj{k.k Li"V
 ;fn ?kw.kZu ;a=k O;oLFkk esa ?k"KZ.k ux.; gks]
 ?kw.kZu v{k osQ ifjr% dksbZ cká cy vk?kw.kZ i
 jgsxk vr% adk eku fu;r gSA Hkqtkvkksa dks iSQykus
 v{k osQ ifjr% $c^<+ tk;sxk] ifj.kkeLo:i dks.kh; dks$
 yEcor~ dks.kh; laosx dk ?kVd vpj gSA pwt fd gks tk;sxkA Hkqtkvkksa dks 'kjh osQ ikl ykus ls foijhr
 lehdj.k (7.45a) ls izklr gksxhA



gSa rks of 14 km/laca/h vius vlk/kj.k izkoh.; dk
izn'kZu djrs gSA

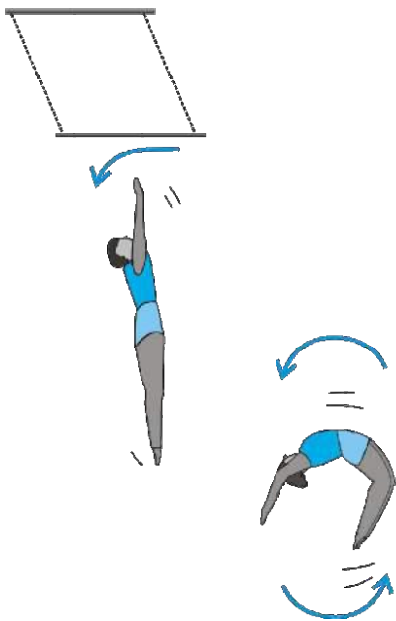
7.14 लोटनिक गति

gekjs nSfud thou esa fn[kkbZ iM+us okyh lokZf/d lkekU
xfr yksVfud xfr gSA ;krk;kr esa bLrseky gksus okys lHk
ifg;ksa dh xfr yksVfud xfr gksrh gSA ge] viuk vè;;u
lery lrg ij yq<+drh ,d pdrh (;k csyu) ls djsaxsA
ge ;g ekudj pysaxs fd pdrh fcuk fiQlys yq<+drh gSA
bldk vFkZ ;g gqv[k] fd fd[kk[ij] pdrh dh ryh dk
og fcUnq tks lrg osQ laioZQ esa gSA

geus igys ;g fvli.kh dh Fkh fd yksVfud xfr ?kw.kZu
,oa LFkkukarj.k dk la;kstu gSA ge tkurs gSa fd d.kksa osQ
fudk; dh LFkkukarj.k xfr blosQ nzO;eku osQUnz dh xfr g

fp=k. 36 (a)

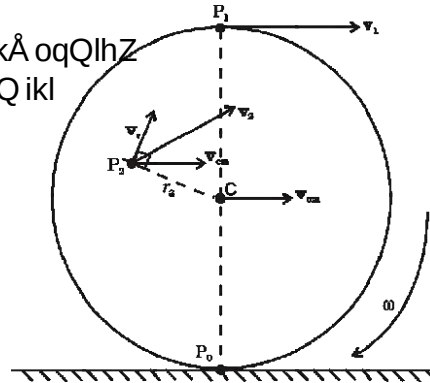
dks.kh; laosx osQ laj{k.k dk izn'kZuA ?kqekÅ oqQlhZ
ij cSBh yM+dh viuh Hkqtkvksa dks 'kjhj osQ ikl
ykrh gS@ nwj ys tkrh gSA



fp=k. 36 (b)

dykckt vius dyk izn'kZu esa dks.kh; laosx osQ
fu;e dk ykHk ysrs gq,A

,d ljdL dk d dykckt vkSj ,d xksrk[kksj bl fl^{1/2}kor gSa & LFkkukarj.k osQ vkSj nwliK ?kw.kZu osQ
dk c[kwch ykHk mBkrs gSaA blosQ vykok LosQ mZLkHkSj, gSA r z tk;zv{k osQ
;k if'peh 'kkL=kH; u`rd tc ,d iSj osQ iats ij ?kw.kZu osQ ?kw.kZu dk dks.kh; laosx osQ vkSj kZu



fp=k. 37

,d lery lrg ij ,d pdrh dh (fcuk fiQlys)
yksVfud xfrA è;ku nsa fd fdLH Hkh {k.k ij pdrh
dk] lrg ij laioZQ fcUnq fojkekoLFkk esa gSA
pdrh dk nzO;eku osQUnzls pyrk gSA
pdrhc ls xqtjrh v{k osQ ifjR% dks.kh; osx
ls ?kw.kZu djrh gSA; tgk;R pdrh dh
f=kT;k gSA

ekuk] nzO;eku osQUnz dk osx vkSj blfy, pdrh dk
LFkkukarj.k; osx gSA D;ksafd yksVfud xfr djrh pdrh dk
nzO;eku osQUnz bldk T;kfer osQUnz gS
f=kT;k gSA ;g lery lrg osQ lekUrj gSA pdrh
dh ?kw.khZ la;qktjus okyh lefer v{k osQ ifjR% gSA
vr% pdrh osQ fdLH fcUnq ;k P2 osQ osx osQ nks
osQ mZLkHkSj, gSA r z tk;zv{k osQ
ifjR% pdrh osQ ?kw.kZu dk dks.kh; laosx osQ vkSj kZu

$$v\{k\text{ ls } (;kfuc\text{ ls})\text{ nwjgh gSA d b'fn'k'k vkSj fcUnq dks } K \frac{1}{2} I^2 = \frac{1}{2} m v_{cm}^2 \quad (7.49a)$$

$$P_2 \text{ dk osQ } v_{cm} \text{ vkSj blosQ } v_{cm} \text{ n'kkZ; s x, gSaA } = m k^2 \text{ izfr LFkkfir djsa rks] } K \frac{1}{2} \frac{m k^2}{R^2} = \frac{1}{2} m \omega_{cm}^2 \quad (7.49b)$$

lekarj js[kk osQ rkR{kf.kd ?kw.khZ v{k dgrs gSaA P₀ ij] ?kw.kZu osQ dkj.k js[kk fudk; osx v_{cm} osQ Bhd foijhr fn'kk esa gS vkSj tgk; R pdrh dh f=kT;k gSA ;g 'krZr R{kf.kd :i ls fojkeko LFkk esa gS] ekax dgrs fd % fdlh pdrh (;k csyu) dh fcuk fiQlys yksVfud xfr ykxw gksrk gS] oju bls oy; ;k xksys osQ fy, Hkh ykxw tk ldrk gSA

$$v_{cm} R \quad (7.47)$$

izlaxo'k] bldk vFkZ ;g gqv k fd pdrh osQ 'krZr fcUnq P₁ osQ osQ ifjek.k gS + R Z, k₂ v_{cm} vkSj bldh fn'kk lery lrg osQ lekukUrj gSA ;k xksys tSlh yksVfud xfr djrh nwjlh lefer oLrqvksa ij Hkh ykxw gksrh gSA

7.14.1 लोटनिक गति की गतिज ऊर्जा

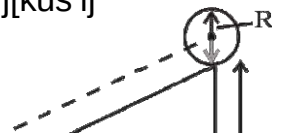
gekj vxyk dk;Z yksVfud xfr djrs fi.M dh xfrt ÅtkZ osQ fy, O;atd izklr djuk gSA yksVfud xfr dh xfrt ÅtkZ dks LFkkukarj.k dh xfrt ÅtkZ vkSj ?kw.kZu dgrs ÅtkZ re'kZ.k vkfn osQ dkj.k ÅtkZ dh dksbZ g i`FkDo`Qr fd;k tk ldrk gSA ;g d.kksa osQ fudk; osQ h O;kid fu"d"kZ dh fo'k"V fLFkfr gS] ftlosQ vuglkj ge fudk; dh xfrt ÅtkZ dks nzO;eku osQUnz dh xfrt ÅtkZ (MV²/2) vkSj fudk; osQ nzO;eku osQUnz osQUnz xfr dh xfrt ÅtkZ osQ ;ksx osQ :i esa ns[krs gSaA

$$K K \quad M V^2 / 2 \quad (7.48)$$

ge bl O;kid ifj.kke dks eku dj pyrs gSa] (nsf[k; vH;kl 7.31)] vkSj pdrh tSlh n`<+ fi.M dh yksVfud xfr osQ fo'k"V ekeys esa bls ykxw dj ysrs gSaA nzO;eku osQUnz dh xfrt ÅtkZ] fi.M osQ LFkkukarj.k dh xfrt ÅtkZ gSA tks gekjh lkaosQfrd Hkh vkSj osagS tgk; n`< fi.M dk nzO;eku gS ;k nzO;eku osQUnz dh xfr gSA pwafd fi.M dh nzO;eku osQUnz osQ ifjrh ?kw.khZ xfr gS ÅtkZ gSA, dh fi.M osQ fy, c l Z/2 gS] tgk; ljsdkjh v{k osQ ifjrh fi.M dk tM+Ro vk?kw.kZ gS] tks yksVfud xfr djrh pdrh osQ fy, fi.M dk lefer v{k gSA

blfy, yksVfud xfr djrs fi.M osQ fy,

6. : rhu fi.Md oy; (;kfu NYYk)] ,d Bksl csyu vkSj ,d Bksl xksyk] ,d ur ry ij fcuk fiQlys yksVfud xfr djrs gSaA os fojkeko LFkk xfr 'kq: djrs gSaA IHkh fi.Mksa dh f=kT;k, i cjkj g dkSu lk fi.M ur ry osQ vk/kj ij lcls vf/d osx ls igq;prk gS]



अध्याय 8

गुरुत्वाकर्षण

- 8.1 भूमिका
- 8.2 केप्लर के नियम
- 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
- 8.7 गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा
- 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

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 आमत 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)

ने पहले से ही अपने शोध प्रबन्ध में एक अधिक परिष्कृत मॉडल का वर्णन किया था, जिसे **सूर्य केन्द्रीय 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 परितः 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 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 पंक्ति में शामिल होने योग्य बनाया।

8.2 केप्लर के नियम

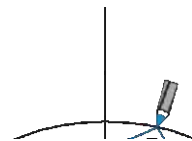
केप्लर के तीन नियमों का उल्लेख इस प्रकार किया जा सकता है:

1. 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	विमाप	मापक	दिप्पती
गुरुत्वीय स्थिरांक	G	$[M^{-1}L^3T^{-2}]$	$N\,m^2\,kg^{-2}$	6.67×10^{-11}
गुरुत्वीय स्थिरांक ऊर्ज	U	$[ML^2T^{-2}]$	J	$\frac{GMm}{r}$ (अर्द्ध)
गुरुत्वीय विभव	U	$[ML^2T^{-2}]$	$J\,kg^{-1}$	$\frac{GM}{r}$ (अर्द्ध)
गुरुत्वीय तीव्रता	E अथवा g	$[MLT^{-2}]$	$m\,s^{-2}$	$\frac{GM}{r^2}$ (अर्द्ध)

चित्र 8.1(a) सूर्य के परितः 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 दीर्घवृत्त खींचना। एक डोरी के दो सिरे F_1 तथा F_2 स्थिर हैं। पेंसिल की नोक डोरी को तनी रखते हुए इन सिरों के परितः चलायी जाती है।

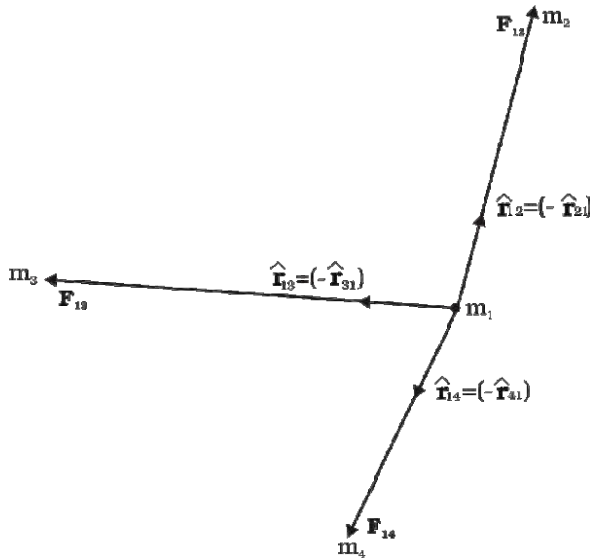
दो बिन्दुओं F_1 तथा F_2 का चयन कीजिए। एक डोरी लेकर इसके सिरों को F_1 तथा F_2 पर पिनो द्वारा जड़िए। पेंसिल की नोक से डोरी को तानिए और फिर डोरी को तनी हुई रखते हुए पेंसिल को चलाते हुए बन्द वक्र खींचिए (चित्र 8.1 (b))। इस प्रकार प्राप्त बन्द वक्र को दीर्घवृत्त कहते हैं। स्पष्ट है कि दीर्घवृत्त के किसी भी बिन्दु T पर F_1 तथा F_2 से दूरियों का योग अपरिवर्तित (नियत) है। बिन्दु F_1 तथा F_2 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।

लगने वाले गुरुत्वाकर्षण बल $\mathbf{F}_{12}$ एवं m_2 पर m_1 के कारण लगने वाले बल $\mathbf{F}_{21}$ का परस्पर संबंध है,

$$\mathbf{F}_{12} = -\mathbf{F}_{21}$$

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_1 पर बिन्दु द्रव्यमानों m_2, m_3 और m_4 के द्वारा आरोपित कुल गुरुत्वाकर्षण बल इन द्रव्यमानों द्वारा m_1 पर लगाए गए व्यष्टिगत बलों के सदिश योग के बराबर है।

m_1 पर कुल बल है

$$\mathbf{F}_1 = \frac{Gm_2 m_1}{r_{21}^2} \mathbf{r}_{21} + \frac{Gm_3 m_1}{r_{31}^2} \mathbf{r}_{31} + \frac{Gm_4 m_1}{r_{41}^2} \mathbf{r}_{41}$$

उदाहरण 8.2 किसी समबाहु त्रिभुज ABC के प्रत्येक शीर्ष पर $m \text{ kg}$ के तीन समान द्रव्यमान रखे हैं।

(a) इस त्रिभुज के केन्द्रक G पर रखे $2m \text{ kg}$ 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 = 1 m लीजिए (देखिए चित्र 8.5)

न्यूटन 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 'फिलोसोफिया 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 लैंग्रेज 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।

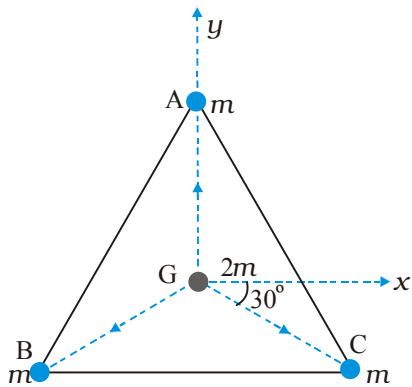
हल (a) धनात्मक x -अक्ष तथा GC के बीच का कोण 30° है और इतना ही कोण ऋणात्मक x -अक्ष तथा GB के बीच बनता है। सदिश संकेत पद्धति में व्यष्टिगत बल इस प्रकार हैं

$$\mathbf{F}_{GA} = \frac{Gm}{1} \hat{j}$$

$$\mathbf{F}_{GB} = \frac{Gm}{1} \hat{i} \cos 30^\circ - \hat{j} \sin 30^\circ$$

$$\mathbf{F}_{GC} = \frac{Gm}{1} \hat{i} \cos 30^\circ - \hat{j} \sin 30^\circ$$

अध्यारोपण सिद्धांत तथा सदिश योग नियम के अनुसार ($2m$) पर परिणामी गुरुत्वाकर्षण बल



चित्र 8.5 तीन समान द्रव्यमान त्रिभुज ABC के तीन शीर्षों पर स्थित हैं। इसके केंद्र G पर कोई द्रव्यमान $2m$ रखा गया है।

$$\mathbf{F}_R = \mathbf{F}_{GA} + \mathbf{F}_{GB} + \mathbf{F}_{GC}$$

$$\mathbf{F}_R = 2Gm^2 \hat{j} - 2Gm^2 \hat{i} \cos 30^\circ + 2Gm^2 \hat{j} \sin 30^\circ$$

$$2Gm^2 \hat{i} \cos 30^\circ - 2Gm^2 \hat{j} \sin 30^\circ = 0$$

विकल्प के रूप में, सममिति के आधार पर यह अपेक्षा की जा सकती है कि परिणामी बल शून्य होना चाहिए।

(b) सममिति द्वारा बलों के x -घटक एक दूसरे को निरस्त कर देते हैं तथा केवल y -घटक ही बचे रहते हैं।

$$\mathbf{F}_R = 4Gm^2 \hat{j} - 2Gm^2 \hat{j} - 2Gm^2 \hat{j} = 0 \quad \text{W}$$

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 हमें 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 सकेन्द्रित 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

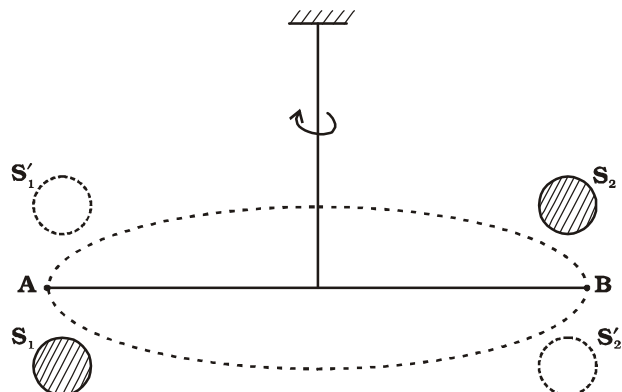
हो जाते हैं तथा केवल खोल के केन्द्र से बिन्दु द्रव्यमान को मिलाने वाली रेखा के अनुदिश परिणामी बल बचा रहता है। इस परिणामी बल का परिमाण भी ऊपर वर्णन की गई विधि द्वारा ज्ञात किया जा सकता है।

- (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 पूर्णतः 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_1 तथा S_2 दो विशाल गोले हैं (छायांकित दर्शाए गए हैं) जिन्हें A और B पर स्थिति द्रव्यमानों के दोनों ओर रखा जाता है। जब विशाल द्रव्यमानों (बिन्दुंकित 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 निर्लंबित 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 छड़ की लम्बाई का F -गुना

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 T है, तो प्रत्यानयन बल आघूर्ण T के अनुक्रमानुपाती तथा $\frac{1}{V}$ के बराबर हुआ, यहाँ V प्रत्यानयन बल युग्म प्रति एकांक व्यावर्तन कोण है। V की माप अलग प्रयोग द्वारा की जा सकती है, जैसे कि ज्ञात बल आघूर्ण का अनुप्रयोग करके तथा व्यावर्तन कोण मापकर। गोल गेदों के बीच गुरुत्वाकर्षण बल उतना ही होता है जितना कि गेदों के द्रव्यमानों को उनके केन्द्रों पर संकेन्द्रित 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 गुरुत्वाकर्षण बल

$$F = G \frac{Mm}{d^2} \quad (8.6)$$

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। अतः

$$G \frac{Mm}{d^2} L \quad (8.7)$$

इस प्रकार G का प्रेक्षण करके इस समीकरण की सहायता से G का मान परिकलित किया जा सकता है।

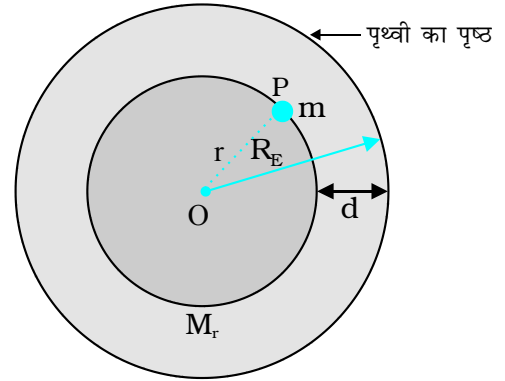
कैवेन्डिश प्रयोग के बाद G के मापन में परिष्करण हुए तथा अब G का प्रचलित मान इस प्रकार है

$$G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ N m}^2/\text{kg}^2 \quad (8.8)$$

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। अतः, 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 गोलतः 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। अतः पिछले भाग में वर्णित परिणाम के अनुसार ये सभी खोल P पर रखे द्रव्यमानों पर कोई गुरुत्वाकर्षण बल आरोपित नहीं करते। त्रिज्या $0r$ के खोल मिलकर r त्रिज्या का गोला निर्मित करते हैं तथा बिन्दु P इस गोले के पृष्ठ पर स्थित है। अतः 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

$$F = \frac{Gm (M_r)}{r^2} \quad (8.9)$$

हम यह मानते हैं कि समस्त पृथ्वी का घनत्व एकसमान है अतः इसका द्रव्यमान $M_E = \frac{4}{3} \pi R_E^3 \rho$ है। यहाँ R_E पृथ्वी की त्रिज्या तथा ρ इसका घनत्व है। इसके विपरीत r त्रिज्या के गोले का द्रव्यमान $\frac{4}{3} \pi r^3 \rho$ होता है। इसलिए

$$F = Gm \frac{4}{3} \pi \frac{r^3}{r^2} \rho = Gm \frac{M_E}{R_E^3} \frac{r^3}{r^2} = \frac{Gm M_E}{R_E^3} r \quad (8.10)$$

यदि द्रव्यमान m पृथ्वी के पृष्ठ पर स्थित है, तो $r = R_E$ तथा समीकरण (8.10) से इस पर गुरुत्वाकर्षण बल

$$F = G \frac{M_E m}{R_E^2} \quad (8.11)$$

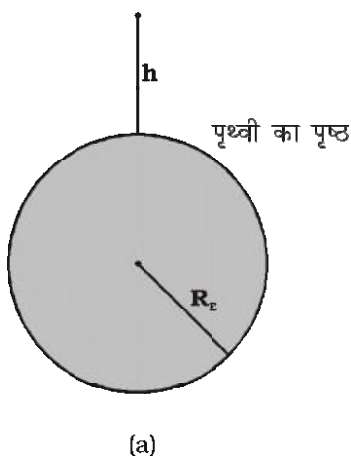
यहाँ M_E तथा R_E क्रमशः पृथ्वी का द्रव्यमान तथा त्रिज्या है। द्रव्यमान m द्वारा अनुभव किया जाने वाला त्वरण जिसे प्रायः प्रतीक g द्वारा निर्दिष्ट किया जाता है, न्यूटन के द्वितीय नियम द्वारा बल F से संबंध $F = mg$ द्वारा संबंधित होता है। इस प्रकार

$$g = \frac{F}{m} = \frac{GM_E}{R_E^2} \quad (8.12)$$

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। चूँकि 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

$$F(h) = \frac{GM_E m}{(R_E + h)^2} \quad (8.13)$$

बिन्दु द्रव्यमान द्वारा अनुभव किया जाने वाला त्वरण $F(h)/m$ $\{g(h)\}$ तथा इस प्रकार हमें प्राप्त होता है

$$g(h) = \frac{F(h)}{m} = \frac{GM_E}{(R_E + h)^2} \quad (8.14)$$

स्पष्ट रूप से यह मान पृथ्वी के पृष्ठ पर g के मान से कम है : $g = \frac{GM_E}{R_E^2}$ जबकि $h > R_E$, हम समीकरण (8.14) के दक्षिण पक्ष को इस प्रकार भी लिख सकते हैं :

$$g(h) = \frac{GM}{R_E^2 (1 + h/R_E)^2} \approx g (1 - 2h/R_E) \quad \text{के लिए द्विपद व्यंजक का उपयोग करने पर}$$

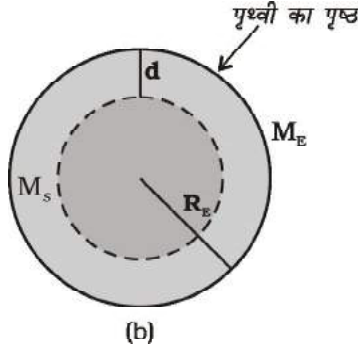
$$g(h) \approx g (1 - \frac{2h}{R_E}) \quad (8.15)$$

इस प्रकार समीकरण (8.15) से हमें प्राप्त होता है कि कम ऊँचाई h के लिए g का मान गुणक $(1 - 2h/R_E)$ 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 m पर 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_s है, तो

$$M_s / M_E = (R_E - d)^3 / R_E^3 \quad (8.16)$$

क्योंकि, किसी गोले का द्रव्यमान उसकी त्रिज्या के घन के अनुक्रमानुपाती होता है।



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।

अतः बिन्दु द्रव्यमान पर आरोपित बल

$$F(d) = G M_s m / (R_E - d)^2 \quad (8.17)$$

ऊपर से M_s का मान प्रतिस्थापित करने पर, हमें प्राप्त होता है

$$F(d) = G M_E m (R_E - d) / R_E^3 \quad (8.18)$$

और इस प्रकार गहराई d पर गुरुत्वीय त्वरण,

$$g(d) = \frac{F(d)}{m}$$

$$\text{अर्थात् } g(d) = \frac{F(d)}{m} = \frac{G M_E}{R_E^3} (R_E - d)$$

$$= g \frac{R_E - d}{R_E} = g(1 - d/R_E) \quad (8.19)$$

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 निर्दिष्ट करते हैं,

$$W_{12} = \text{बल} \times \text{विस्थापन} \\ = mg(h_2 - h_1) \quad (8.20)$$

यदि हम पृथ्वी के पृष्ठ से h ऊँचाई के बिन्दु से कोई स्थितिज ऊर्जा $W(h)$ संबद्ध करें जो इस प्रकार है कि

$$W(h) = mgh + W_0 \quad (8.21)$$

(यहाँ W_0 = नियतांक);

तब यह स्पष्ट है कि

$$W_{12} = W(h_2) - W(h_1) \quad (8.22)$$

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 W_0 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 हैं। इस प्रकार W_0 कण की पृथ्वी के पृष्ठ पर स्थितिज 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,

$$F = \frac{G M_E m}{r^2} \quad (8.23)$$

यहाँ M_E = पृथ्वी का द्रव्यमान, m = कण का द्रव्यमान तथा

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

$$W_{12} = \int_{r_1}^{r_2} \frac{G M m}{r^2} dr$$

$$G M_E m \left[\frac{1}{r_2} - \frac{1}{r_1} \right] \quad (8.24)$$

इस प्रकार समीकरण (8.21) के बजाय, हम किसी दूरी r पर स्थितिज ऊर्जा $W(r)$ को इस प्रकार संबद्ध कर सकते हैं :

$$W(r) = \frac{G M_E m}{r} + W_1, \quad (8.25)$$

जो कि $r > R$ के लिए वैध है।

अतः 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।

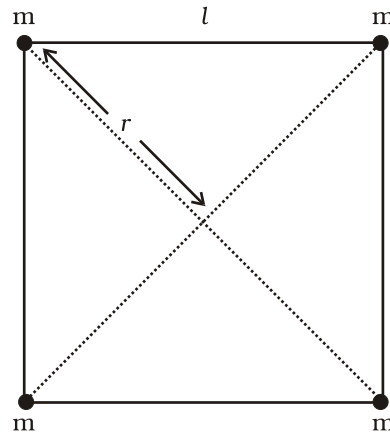
पूर्व विवेचन के आधार पर, हम जानते हैं कि m_1 एवं m_2 द्रव्यमान के एक दूसरे से r दूरी पर रखे दो कणों की गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा है,

$$V = -\frac{G m_1 m_2}{r} \quad (\text{यदि हम } r = \infty \text{ पर } V = 0 \text{ लें})$$

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 l 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। अतः निकाय की स्थितिज ऊर्जा



चित्र 8.9

$$W(r) = 4 \frac{G m^2}{l} + 2 \frac{G m^2}{\sqrt{2} l}$$

$$\frac{2 G m^2}{l} \left(2 + \frac{1}{\sqrt{2}} \right) = 5.41 \frac{G m^2}{l}$$

वर्ग के केन्द्र $r = \sqrt{2} l / 2$ पर गुरुत्वीय विभव,

$$U(r) = -4\sqrt{2} \frac{G m}{l}$$

W

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 प्रारंभिक 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?”

इस प्रश्न का उत्तर देने में ऊर्जा संरक्षण नियम हमारी सहायता करता है। मान लीजिए फेंका गया पिण्ड अनन्त तक पहुँचता है और वहाँ उसकी चाल V_f है। किसी पिण्ड की ऊर्जा स्थितिज तथा गतिज ऊर्जाओं का योग होती है। पहले की ही भाँति W_1 पिण्ड की अनन्त पर गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा को निर्दिष्ट करता है। तब प्रक्षेप्य की अनन्त पर कुल ऊर्जा

$$E(\text{अनन्त}) = W_1 + \frac{mV_f^2}{2} \quad (8.26)$$

यदि पिण्ड को पृथ्वी ($R_E =$ पृथ्वी की त्रिज्या) के केन्द्र से $(h + R_E)$ ऊँचाई पर स्थित किसी बिन्दु से आरंभ में चाल V_i से फेंका गया था, तो इस पिण्ड की आरंभिक ऊर्जा थी

$$E(h + R_E) = \frac{1}{2}mV_i^2 - \frac{GmM_E}{(h + R_E)} + W_1 \quad (8.27)$$

ऊर्जा संरक्षण नियम के अनुसार समीकरण (8.26) तथा (8.27) बराबर होने चाहिए। अतः

$$\frac{mV_i^2}{2} - \frac{GmM_E}{(h + R_E)} = \frac{mV_f^2}{2} \quad (8.28)$$

समीकरण (8.28) का दक्षिण पक्ष एक धनात्मक राशि है जिसका न्यूनतम मान शून्य है, अतः वाम पक्ष भी ऐसा ही होना चाहिए। अतः कोई पिण्ड अनन्त तक पहुँच सकता है जब V_i इतना हो कि

$$\frac{mV_i^2}{2} - \frac{GmM_E}{(h + R_E)} = 0 \quad (8.29)$$

V_i 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 पहुँचने के लिए (अर्थात् पृथ्वी से पलायन के लिए) आवश्यक न्यूनतम चाल इस संबंध के तदनुरूपी होती है

$$\frac{1}{2}m V_i^2 = \frac{GmM_E}{h + R_E} \quad (8.30)$$

यदि पिण्ड को पृथ्वी के पृष्ठ से छोड़ा जाता है, तो $h = 0$ और हमें प्राप्त होता है

$$V_i = \sqrt{\frac{2GM_E}{R_E}} \quad (8.31)$$

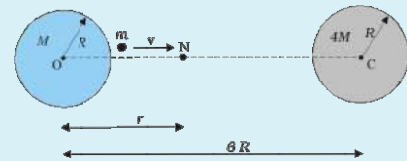
संबंध $g = GM_E / R_E^2$ का उपयोग करने पर हमें निम्न मान प्राप्त होता है

$$V_i = \sqrt{2gR_E} \quad (8.32)$$

समीकरण (8.32) में g और R_E के आंकिक मान रखने पर हमें $(V_i)_{\text{न्यून}} = 11.2 \text{ km/s}$ 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 भाँति 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_E के स्थान पर चन्द्रमा की त्रिज्या का मान रखते हैं। इन दोनों ही राशियों के चन्द्रमा के लिए मान पृथ्वी पर इनके मानों से कम हैं तथा चन्द्रमा के लिए पलायन 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।

उदाहरण 8.4 समान त्रिज्या R परन्तु M तथा $4M$ द्रव्यमान के दो एकसमान ठोस गोले इस प्रकार रखे हैं कि इनके केन्द्रों के बीच पृथकन (चित्र 8.10 में दर्शाए अनुसार) $6R$ है। दोनों गोले स्थिर रखे गए हैं। m द्रव्यमान के किसी प्रक्षेप्य को M द्रव्यमान के गोले के पृष्ठ से $4M$ द्रव्यमान के गोले के केन्द्र की ओर सीधे प्रक्षेपित किया जाता है। प्रक्षेप्य की उस न्यूनतम चाल के लिए व्यंजक प्राप्त कीजिए जिससे फेंके जाने पर वह दूसरे गोले के पृष्ठ पर पहुँच जाए।



चित्र 8.10

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 यथार्थतः एक दूसरे को निरस्त करते हैं। यदि $ON = r$ है, तो

$$\begin{aligned} \frac{G M m}{r^2} &= \frac{4 G M m}{(6R - r)^2} \\ (6R - r)^2 &= 4r^2 \\ 6R - r &= \pm 2r \end{aligned}$$

$$r = 2R \text{ या } -6R$$

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 $4M$ द्रव्यमान के गोले का गुरुत्वीय बल कण को अपनी ओर खींचने के लिए पर्याप्त होगा। M द्रव्यमान के गोले के पृष्ठ पर यांत्रिक ऊर्जा

$$E_i = \frac{1}{2} m v^2 - \frac{G M m}{R} - \frac{4 G M m}{5 R}$$

उदासीन बिन्दु N पर कण की चाल शून्य मान की ओर प्रवृत्त होती है। अतः N पर यांत्रिक ऊर्जा शुद्ध रूप से स्थितिज ऊर्जा होती है। अतः

$$E_N = \frac{G M m}{2 R} - \frac{4 G M m}{4 R}$$

यांत्रिक ऊर्जा संरक्षण नियम के अनुसार

$$\frac{1}{2} v^2 - \frac{G M}{R} - \frac{4 G M}{5 R} = \frac{G M}{2 R} - \frac{G M}{R}$$

अथवा

$$v^2 = \frac{2 G M}{R} \left(\frac{3}{5} - 1 \right) + \frac{1}{2}$$

$$\therefore v = \sqrt{\frac{3 G M}{5 R}}$$

यहाँ यह ध्यान देने का विषय है कि N पर प्रक्षेप्य की चाल शून्य है, परन्तु जब यह $4M$ द्रव्यमान के गोले से टकराता तब इसकी चाल शून्येतर 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।

W

8.9 भू उपग्रह

भू उपग्रह वह पिण्ड है जो पृथ्वी के परितः परिक्रमण करते हैं। इनकी गतियां, ग्रहों की सूर्य के परितः गतियों के बहुत समान होती हैं, अतः केप्लर के ग्रहीय गति नियम इन पर भी समान रूप से लागू होते हैं। विशेष बात यह है कि इन उपग्रहों की पृथ्वी के परितः कक्षाएं वृत्ताकार अथवा दीर्घवृत्ताकार हैं। 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 परितः 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 $(R_E + h)$ दूरी पर स्थित वृत्तीय कक्षा में गतिमान उपग्रह पर विचार करेंगे, यहाँ R_E = पृथ्वी की त्रिज्या है। यदि उपग्रह का द्रव्यमान m तथा V इसकी चाल है, तो इस कक्षा के लिए आवश्यक अभिकेन्द्र बल

$$F(\text{अभिकेन्द्र}) = \frac{m V^2}{(R_E + h)} \quad (8.33)$$

तथा यह बल कक्षा के केन्द्र की ओर निदेशित है। अभिकेन्द्र बल गुरुत्वाकर्षण बल द्वारा प्रदान किया जाता है, जिसका मान

$$F(\text{गुरुत्वाकर्षण}) = \frac{G m M_E}{(R_E + h)^2} \quad (8.34)$$

यहाँ M_E 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

$$V^2 = \frac{G M_E}{(R_E + h)} \quad (8.35)$$

इस प्रकार h के बढ़ने पर V घटता है। समीकरण (8.35) के अनुसार जब $h = 0$ है, तो उपग्रह की चाल V है

$$V^2 (h = 0) = G M_E / R_E = g R_E \quad (8.36)$$

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। अतः इसका आवर्तकाल T है

$$T = \frac{2 \pi (R_E + h)}{V} = \frac{2 \pi (R_E + h)^{3/2}}{\sqrt{G M_E}} \quad (8.37)$$

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

$$T^2 = k (R_E + h)^3 \quad (\text{जहाँ } k = 4 \pi^2 / G M_E) \quad (8.38)$$

और यही केप्लर का आवर्तकालों का नियम है जिसका अनुप्रयोग पृथ्वी के परितः 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। अतः इस प्रकार के

भू उपग्रहों के लिए T ही T_0 होता है, यहाँ

$$T_0 = 2\pi\sqrt{R_E/g} \quad (8.39)$$

यदि हम समीकरण (8.39) में g तथा R_E के आंकिक मानों ($g = 9.8 \text{ ms}^{-2}$ तथा $R_E = 6400 \text{ km}$.) को प्रतिस्थापित करें, तो हमें प्राप्त होता है

$$T_0 = 2\pi\sqrt{\frac{6.4 \times 10^6}{9.8}} \text{ s}$$

जो लगभग 85 मिनट के बराबर हैं।

उत्तर 8.5 मंगल ग्रह के फोबोस तथा डेलमोस नामक दो चन्द्रमा हैं। (i) यदि फोबोस का आवर्तकाल 7 घंटे 39 मिनट तथा कक्षीय त्रिज्या $9.4 \times 10^3 \text{ km}$ है तो मंगल का द्रव्यमान परिकलित कीजिए। (ii) यह मानते हुए कि पृथ्वी तथा मंगल सूर्य के परितः 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?

हल (i) यहाँ पर समीकरण (8.38) का उपयोग पृथ्वी के द्रव्यमान M_E को मंगल के द्रव्यमान M_m से प्रतिस्थापित करके करते हैं

$$\begin{aligned} T^2 &= \frac{4\pi^2}{GM_m} R^3 \\ M_m &= \frac{4\pi^2}{G} \frac{R^3}{T^2} \\ &= \frac{4 \times 3.14^2 \times 9.4^3 \times 10^{18}}{6.67 \times 10^{-11} \times 459 \times 60^2} \\ M_m &= \frac{4 \times 3.14^2 \times 9.4^3 \times 10^{18}}{6.67 \times 4.59 \times 6^2 \times 10^{-5}} \\ &= 6.48 \times 10^{23} \text{ kg} \end{aligned}$$

(ii) केप्लर के आवर्तकालों के नियम का उपयोग करने पर

$$\frac{T_M^2}{T_E^2} = \frac{R_{MS}^3}{R_{ES}^3}$$

यहाँ R_{MS} एवं R_{ES} क्रमशः मंगल-सूर्य तथा पृथ्वी-सूर्य के बीच की दूरियाँ हैं।

$$\therefore T_M = (1.52)^{3/2} \times 365 = 684 \text{ दिन}$$

ध्यान देने योग्य तथ्य यह है कि बुध, मंगल तथा प्लूटो*

के अतिरिक्त सभी ग्रहों की कक्षाएं लगभग वृत्ताकार हैं। उदाहरण के लिए, हमारी पृथ्वी के अर्ध लघु अक्ष तथा अर्ध दीर्घ अक्ष का अनुपात $b/a = 0.99986$ है।

उत्तर 8.6 पृथ्वी को तोलना : आपको निम्नलिखित आंकड़े दिए गए हैं: $g = 9.81 \text{ ms}^{-2}$, $R_E = 6.37 \times 10^6 \text{ m}$, पृथ्वी से चन्द्रमा की दूरी $R = 3.84 \times 10^8 \text{ m}$ पृथ्वी के परितः 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

$$\begin{aligned} M_E &= \frac{g R_E^2}{G} \\ &= \frac{9.81 \times 6.37 \times 10^6^2}{6.67 \times 10^{-11}} \\ &= 5.97 \times 10^{24} \text{ kg} \end{aligned}$$

(ii) दूसरी विधि : चन्द्रमा पृथ्वी का उपग्रह है। केप्लर के आवर्तकालों के नियम की व्युत्पत्ति में (समीकरण (8.38) देखिए)

$$\begin{aligned} T^2 &= \frac{4\pi^2 R^3}{G M_E} \\ M_E &= \frac{4\pi^2 R^3}{G T^2} \\ &= \frac{4 \times 3.14 \times 3.84^3 \times 10^{24}}{6.67 \times 10^{-11} \times 27.3 \times 24 \times 60^2} \\ &= 6.02 \times 10^{24} \text{ kg} \end{aligned}$$

दोनों विधियों द्वारा लगभग समान उत्तर प्राप्त होते हैं, जिनमें 1% से भी कम का अंतर है।

W

उदाहरण 8.7 समीकरण (8.38) में स्थिरांक k को दिनों तथा किलोमीटरों में व्यक्त कीजिए। $k = 10^{-13} \text{ s}^2 \text{ m}^{-3}$ है। चन्द्रमा पृथ्वी से $3.84 \times 10^5 \text{ km}$ दूर है। चन्द्रमा के परिक्रमण के आवर्तकाल को दिनों में प्राप्त कीजिए।

हल हम जानते हैं कि

$$\begin{aligned} k &= 10^{-13} \text{ s}^2 \text{ m}^{-3} \\ &= 10^{-13} \left(\frac{1}{24 \times 60 \times 60^2} \text{ d}^2 \right) \left(\frac{1}{3.84 \times 10^5 / 1000^3 \text{ km}^3} \right) \\ &= 1.33 \times 10^{-14} \text{ d}^2 \text{ km}^{-3} \end{aligned}$$

*पृष्ठ 186 पर बॉक्स में दी गई जानकारी पर ध्यान दें।

समीकरणों (8.38) तथा k के दिए गए मान का उपयोग करने पर चन्द्रमा के परिक्रमण का आवर्तकाल

$$T^2 = (1.33 \times 10^{-14})(3.84 \times 10^5)^3$$

$$T = 27.3 \text{ d}$$

W

ध्यान दीजिए, यदि हम $(R_E + h)$ को दीर्घवृत्त के अर्ध 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

$$K.E = \frac{1}{2} m v^2;$$

v^2 का मान समीकरण (8.35) से रखने पर

$$\frac{G m M_E}{2(R_E + h)} \quad (8.40)$$

ऐसा मानें कि अनन्त पर गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा शून्य है तब पृथ्वी के केन्द्र से $(R_E + h)$ दूरी पर उपग्रह की स्थितिज ऊर्जा

$$P.E = \frac{G m M_E}{(R_E + h)} \quad (8.41)$$

K.E धनात्मक है जबकि P.E ऋणात्मक होती है। तथापि

परिमाण में $K.E = \frac{1}{2} P.E$, अतः उपग्रह की कुल ऊर्जा

$$E = K.E + P.E = \frac{G m M_E}{2(R_E + h)} \quad (8.42)$$

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 भाँति 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, अतः उनकी ऊर्जाएँ धनात्मक अथवा शून्य नहीं हो सकतीं।

उदाहरण 8.8 400 kg द्रव्यमान का कोई उपग्रह पृथ्वी के परितः $2R_E$ 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

$$'E = E_f - E_i$$

$$\frac{G M_E m}{8 R_E} - \frac{G M_E m}{4 R_E} = -\frac{G M_E m}{8 R_E}$$

$$'E = \frac{g m R_E}{8} = \frac{9.81 \times 400 \times 6.37 \times 10^6}{8} = -3.13 \times 10^9 \text{ J}$$

गतिज ऊर्जा घट जाती है और यह $'E$ की अनुहारक है, अर्थात् $K = K_f - K_i = -3.13 \times 10^9 \text{ J}$ ।

स्थितिज ऊर्जा में होने वाला परिवर्तन कुल ऊर्जा का दो गुना है, अर्थात्

$$'V = V_f - V_i = -6.25 \times 10^9 \text{ J}$$

W

8.11 तुल्यकाली तथा ध्रुवीय उपग्रह

यदि हम समीकरण (8.37) में $(R_E + h)$ के मान में इस तरह समायोजन करें कि आवर्तकाल T का मान 24 घंटे 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 $(R_E + h)$ का मान R_E की तुलना में काफी अधिक आता है :

$$R_E + h = \left(\frac{G T^2 M_E}{4 \pi^2} \right)^{1/3} \quad (8.43)$$

$T = 24$ घंटे के लिए, परिकलन करने पर, $R_E + h = 35800 \text{ km}$, जो कि पृथ्वी की त्रिज्या R_E से काफी अधिक है। वे

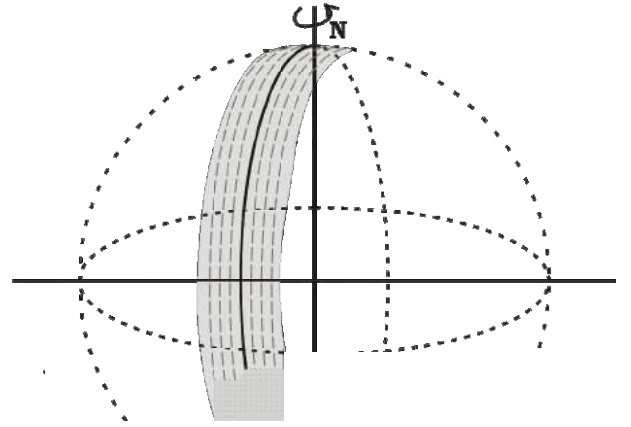
अंतरिक्ष में भारत की छलाँग

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। ध्रुवीय 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 एजेंसी (NRSA) हैदराबाद के निकट स्थित है। अंतरिक्ष एवं समवर्गी विज्ञानों का उनका राष्ट्रीय शोध केन्द्र, अहमदाबाद की भौतिकी शोध प्रयोगशाला (PRL) है।

उपग्रह जो पृथ्वी के विषुवत वृत्त के तल (अर्थात् निरक्षीय समतल) में पृथ्वी के परितः 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 अतः 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।

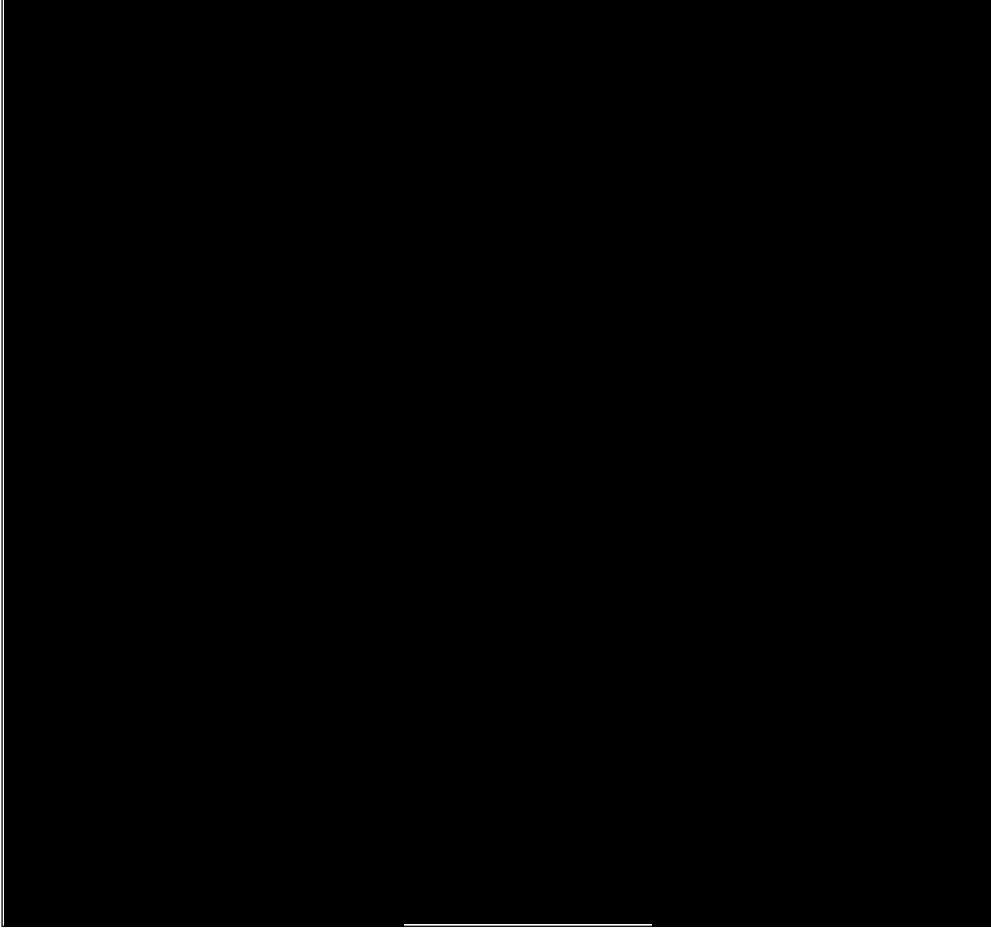
हम जानते हैं कि एक निश्चित आवृत्ति से अधिक आवृत्ति की विद्युत चुम्बकीय तरंगें आयनमंडल द्वारा परावर्तित नहीं होतीं। रेडियो-प्रसारण में उपयोग होने वाली रेडियो तरंगें जिनका आवृत्ति परिसर 2MHz से 10MHz है क्रांतिक आवृत्ति से कम है, इसलिए ये तरंगें आयनमंडल से परिवर्तित हो जाती हैं। इस प्रकार किसी एन्टेना द्वारा किया गया रेडियो तरंग प्रसारण उन स्थानों पर भी ग्रहण किया जा सकता है जो बहुत दूर है तथा पृथ्वी की वक्रता के कारण जहाँ तरंगें सीधे नहीं पहुँच पातीं। दूरदर्शन-प्रसारण अथवा अन्य प्रकार के संचार में उपयोग होने वाली तरंगों की आवृत्तियाँ अत्यधिक उच्च होती हैं, अतः इन्हें सीधे ही दृष्टि-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 समूह ऐसा ही तुल्यकाली उपग्रह समूह है जिसका विस्तृत उपयोग दूरसंचार के लिए भारत में किया जा रहा है।

उपग्रह की अन्य श्रेणी को **ध्रुवीय उपग्रह** कहते हैं। ये निम्न तुंगता ($h \mid 500$ से 800 km) उपग्रह हैं। परन्तु ये पृथ्वी के ध्रुवों के परितः 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, अतः 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 (छायांकित 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।

परिशिष्ट A3
कुछ महत्वपूर्ण नियतांक



अन्य उपयोगी नियतांक



परिशिष्ट A 4
रूपांतरण गुणक

सरलता के लिए रूपांतरण गुणकों को समीकरण के रूप में लिखा गया है।

लंबाई

$$1 \text{ km} = 0.6215 \text{ mi}$$

$$1 \text{ mi} = 1.609 \text{ km}$$

$$1 \text{ m} = 1.0936 \text{ yd} = 3.281 \text{ ft} = 39.37 \text{ in}$$

$$1 \text{ in} = 2.54 \text{ cm}$$

$$1 \text{ ft} = 12 \text{ in} = 30.48 \text{ cm}$$

$$1 \text{ yd} = 3 \text{ ft} = 91.44 \text{ cm}$$

$$1 \text{ (light year) प्रकाश वर्ष} = 1 \text{ ly} = 9.461 \times 10^{15} \text{ m}$$

$$1 \text{ Å} = 0.1 \text{ nm}$$

क्षेत्रफल

$$1 \text{ m}^2 = 10^4 \text{ cm}^2$$

$$1 \text{ km}^2 = 0.3861 \text{ mi}^2 = 247.1 \text{ एकड़ (acres)}$$

$$1 \text{ in}^2 = 6.4516 \text{ cm}^2$$

$$1 \text{ ft}^2 = 9.29 \times 10^{-2} \text{ m}^2$$

$$1 \text{ m}^2 = 10.76 \text{ ft}^2$$

$$1 \text{ एकड़ (acre)} = 43,560 \text{ ft}^2$$

$$1 \text{ mi}^2 = 460 \text{ (acres) एकड़} = 2.590 \text{ km}^2$$

आयतन

$$1 \text{ m}^3 = 10^6 \text{ cm}^3$$

$$1 \text{ L} = 1000 \text{ cm}^3 = 10^{-3} \text{ m}^3$$

$$1 \text{ gal} = 3.786 \text{ L}$$

$$1 \text{ gal} = 4 \text{ qt} = 8 \text{ pt} = 128 \text{ oz} = 231 \text{ in}^3$$

$$1 \text{ in}^3 = 16.39 \text{ cm}^3$$

$$1 \text{ ft}^3 = 1728 \text{ in}^3 = 28.32 \text{ L} = 2.832 \times 10^4 \text{ cm}^3$$

चाल

$$1 \text{ km h}^{-1} = 0.2778 \text{ m s}^{-1} = 0.6215 \text{ mi h}^{-1}$$

$$1 \text{ mi h}^{-1} = 0.4470 \text{ m s}^{-1} = 1.609 \text{ km h}^{-1}$$

$$1 \text{ mi h}^{-1} = 1.467 \text{ ft s}^{-1}$$

चुंबकीय क्षेत्र

$$1 \text{ G} = 10^{-4} \text{ T}$$

$$1 \text{ T} = 1 \text{ Wb m}^{-2} = 10^4 \text{ G}$$

कोण तथा कोणीय चाल

$$\pi \text{ rad} = 180^\circ$$

$$1 \text{ rad} = 57.30^\circ$$

$$1^\circ = 1.745 \times 10^{-2} \text{ rad}$$

$$1 \text{ rev min}^{-1} = 0.1047 \text{ rad s}^{-1}$$

$$1 \text{ rad s}^{-1} = 9.549 \text{ rev min}^{-1}$$

द्रव्यमान

$$1 \text{ kg} = 1000 \text{ g}$$

$$1 \text{ टन (tonne)} = 1000 \text{ kg} = 1 \text{ Mg}$$

$$1 \text{ u} = 1.6606 \times 10^{-27} \text{ kg}$$

$$1 \text{ kg} = 6.022 \times 10^{26} \text{ u}$$

$$1 \text{ स्लग (slug)} = 14.59 \text{ kg}$$

$$1 \text{ kg} = 6.852 \times 10^{-2} \text{ स्लग (slug)}$$

$$1 \text{ u} = 931.50 \text{ MeV}/c^2$$

घनत्व

$$1 \text{ g cm}^{-3} = 1000 \text{ kg m}^{-3} = 1 \text{ kg L}^{-1}$$

बल

$$1 \text{ N} = 0.2248 \text{ lbf} = 10^5 \text{ dyn}$$

$$1 \text{ lbf} = 4.4482 \text{ N}$$

$$1 \text{ kgf} = 2.2046 \text{ lbf}$$

समय

$$1 \text{ h} = 60 \text{ min} = 3.6 \text{ ks}$$

$$1 \text{ d} = 24 \text{ h} = 1440 \text{ min} = 86.4 \text{ ks}$$

$$1 \text{ y} = 365.24 \text{ d} = 31.56 \text{ Ms}$$

दाब

$$1 \text{ Pa} = 1 \text{ N m}^{-2}$$

$$1 \text{ bar} = 100 \text{ kPa}$$

$$1 \text{ atm} = 101.325 \text{ kPa} = 1.01325 \text{ bar}$$

$$1 \text{ atm} = 14.7 \text{ lbf/in}^2 = 760 \text{ mm Hg}$$

$$= 29.9 \text{ in Hg} = 33.8 \text{ ft H}_2\text{O}$$

$$1 \text{ lbf in}^{-2} = 6.895 \text{ kPa}$$

ऊर्जा

$$1 \text{ kWh} = 3.6 \text{ MJ}$$

$$1 \text{ cal} = 4.186 \text{ J}$$

$$1 \text{ ft lbf} = 1.356 \text{ J} = 1.286 \times 10^{-3} \text{ Btu}$$

$$1 \text{ L atm} = 101.325 \text{ J}$$

$$1 \text{ L atm} = 24.217 \text{ cal}$$

$$1 \text{ Btu} = 778 \text{ ft lb} = 252 \text{ cal} = 1054.35 \text{ J}$$

$$1 \text{ eV} = 1.602 \times 10^{-19} \text{ J}$$

$$1 \text{ u } c^2 = 931.50 \text{ MeV}$$

$$1 \text{ erg} = 10^{-7} \text{ J}$$

$$1 \text{ torr} = 1 \text{ mm Hg} = 133.32 \text{ Pa}$$

शक्ति

$$1 \text{ अश्वशक्ति (horse power, hp)} = 550 \text{ ft lbf/s} \\ = 745.7 \text{ W}$$

$$1 \text{ Btu min}^{-1} = 17.58 \text{ W}$$

$$1 \text{ W} = 1.341 \times 10^{-3} \text{ hp} \\ = 0.7376 \text{ ft lbf/s}$$

ऊष्मा चालकता

$$1 \text{ W m}^{-1} \text{ K}^{-1} = 6.938 \text{ Btu in/hft}^2 \text{ } ^\circ\text{F}$$

$$1 \text{ Btu in/hft}^2 \text{ } ^\circ\text{F} = 0.1441 \text{ W/m K}$$

परिशिष्ट A 5**गणितीय सूत्र****ज्यामिति**

$$r \text{ त्रिज्या का वृत्त : परिधि} = 2\pi r; \text{ क्षेत्रफल} = \pi r^2$$

$$r \text{ त्रिज्या का गोला : क्षेत्रफल} = 4\pi r^2; \text{ आयतन} = \frac{4}{3}\pi r^3$$

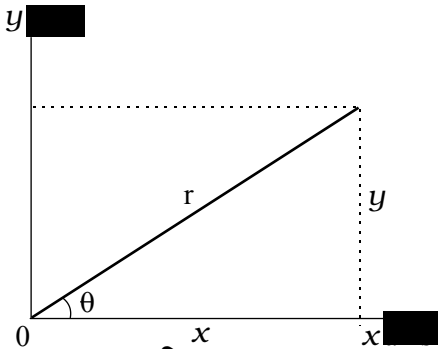
$$r \text{ त्रिज्या तथा } h \text{ ऊँचाई का लंब वृत्तीय शंकु :}$$

$$\text{क्षेत्रफल} = 2\pi r^2 + 2\pi rh; \text{ आयतन} = \pi r^2 h$$

$$a \text{ आधार तथा } h \text{ शीर्षलंब का त्रिभुज : क्षेत्रफल} = \frac{1}{2}ah$$

द्विघाती सूत्र

$$\text{यदि } ax^2 + bx + c = 0 \text{ है, तब } x = \frac{-b \pm \sqrt{b^2 - 4ac}}{2a}$$

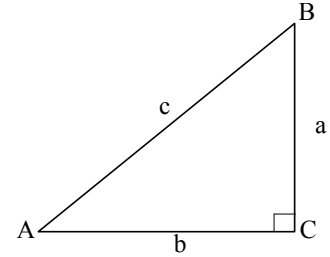
कोण θ के त्रिकोणमितीय फलन**चित्र A 5.1**

$\sin$	$\frac{y}{r}$	$\cos$	$\frac{x}{r}$
$\tan$	$\frac{y}{x}$	$\cot$	$\frac{x}{y}$
$\sec$	$\frac{r}{x}$	cosec	$\frac{r}{y}$

पाइथागोरीय प्रमेय

इस समकोण त्रिभुज में,

$$a^2 + b^2 = c^2$$

**चित्र A 5.2****त्रिभुज**

A, B, C कोण हैं,

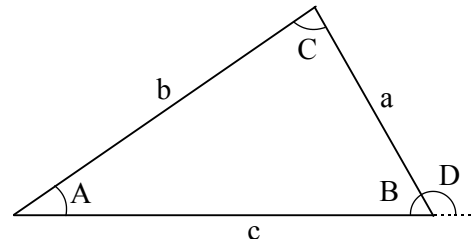
a, b, c सम्मुख भुजाएँ हैं,

$$\text{कोण } A + B + C = 180^\circ$$

$$\frac{\sin A}{a} = \frac{\sin B}{b} = \frac{\sin C}{c}$$

$$c^2 = a^2 + b^2 - 2ab \cos C$$

$$\text{बहिष्कोण } D = A + C$$

**चित्र A 5.3**

गणितीय चिह्न एवं प्रतीक

= बराबर

 $\cong$ सन्निकटतः बराबर $\sim$ परिमाण की कोटि है $\neq$ बराबर नहीं है $\equiv$ के सर्वसम है, इस प्रकार परिभाषित किया जाता है $>$ अधिक है ($>>$ बहुत अधिक है) $<$ कम है ($<<$ बहुत कम है) $\geq$ अधिक है अथवा बराबर है (अथवा, कम नहीं है) $\leq$ कम है अथवा बराबर है (अथवा, अधिक नहीं है) $\pm$ धन अथवा ऋण $\propto$ समानुपाती है Σ का योग $\bar{x}$ अथवा $\langle x \rangle$ अथवा x_{av} , x का औसत मान**त्रिकोणमितीय सर्वसमिकाएँ**

$$\sin(90^\circ - \theta) = \cos \theta$$

$$\cos(90^\circ - \theta) = \sin \theta$$

$$\sin \theta / \cos \theta = \tan \theta$$

$$\sin^2 \theta + \cos^2 \theta = 1$$

$$\sec^2 \theta - \tan^2 \theta = 1$$

$$\operatorname{cosec}^2 \theta - \cot^2 \theta = 1$$

$$\sin 2\theta = 2 \sin \theta \cos \theta$$

$$\cos 2\theta = \cos^2 \theta - \sin^2 \theta = 2\cos^2 \theta - 1 \\ = 1 - 2\sin^2 \theta$$

$$\sin(\alpha \pm \beta) = \sin \alpha \cos \beta \pm \cos \alpha \sin \beta$$

$$\cos(\alpha \pm \beta) = \cos \alpha \cos \beta \mp \sin \alpha \sin \beta$$

$$\tan(\alpha \pm \beta) = \frac{\tan \alpha \pm \tan \beta}{1 \mp \tan \alpha \tan \beta}$$

$$\sin \alpha \pm \sin \beta = 2 \sin \frac{1}{2}(\alpha \pm \beta) \cos \frac{1}{2}(\alpha \mp \beta)$$

$$\cos \alpha + \cos \beta = 2 \cos \frac{1}{2}(\alpha + \beta) \cos \frac{1}{2}(\alpha - \beta)$$

$$\cos \alpha - \cos \beta = -2 \sin \frac{1}{2}(\alpha + \beta) \sin \frac{1}{2}(\alpha - \beta)$$

द्विपद प्रमेय

$$(1 \pm x)^n = 1 \pm \frac{nx}{1!} + \frac{n(n-1)x^2}{2!} + \dots (x^2 < 1)$$

$$(1 \pm x)^{-n} = 1 \mp \frac{nx}{1!} + \frac{n(n+1)x^2}{2!} + \dots (x^2 < 1)$$

चरघातांकी प्रसरण

$$e^x = 1 + x + \frac{x^2}{2!} + \frac{x^3}{3!} + \dots$$

लघुगुणकीय प्रसरण

$$\ln(1+x) = x - \frac{1}{2}x^2 + \frac{1}{3}x^3 - \dots \quad (|x| < 1)$$

त्रिकोणमितीय प्रसरण(θ रेडियनों में)

$$\sin = \frac{\frac{3}{3!}}{\frac{5}{5!}} \dots$$

$$\cos = 1 - \frac{\frac{2}{2!}}{\frac{4}{4!}} \dots$$

$$\tan = \frac{\frac{3}{3}}{\frac{2}{15}} \dots$$

सदिशों का गुणनफल

मान लीजिए $\hat{i}, \hat{j}$ तथा $\hat{k}$ x -, y - तथा z - दिशाओं में एकांक सदिश हैं, तो

$$\hat{i} \cdot \hat{i} = \hat{j} \cdot \hat{j} = \hat{k} \cdot \hat{k} = 1, \hat{i} \cdot \hat{j} = \hat{j} \cdot \hat{k} = \hat{k} \cdot \hat{i} = 0$$

$$\hat{i} \times \hat{i} = \hat{j} \times \hat{j} = \hat{k} \times \hat{k} = 0, \hat{i} \times \hat{j} = \hat{k}, \hat{j} \times \hat{k} = \hat{i}, \hat{k} \times \hat{i} = \hat{j}$$

कोई सदिश $\mathbf{a}$ जिसके x -, y - तथा z -अक्ष के अनुदिश घटक a_x , a_y तथा a_z हैं, उन्हें इस प्रकार लिख सकते हैं,

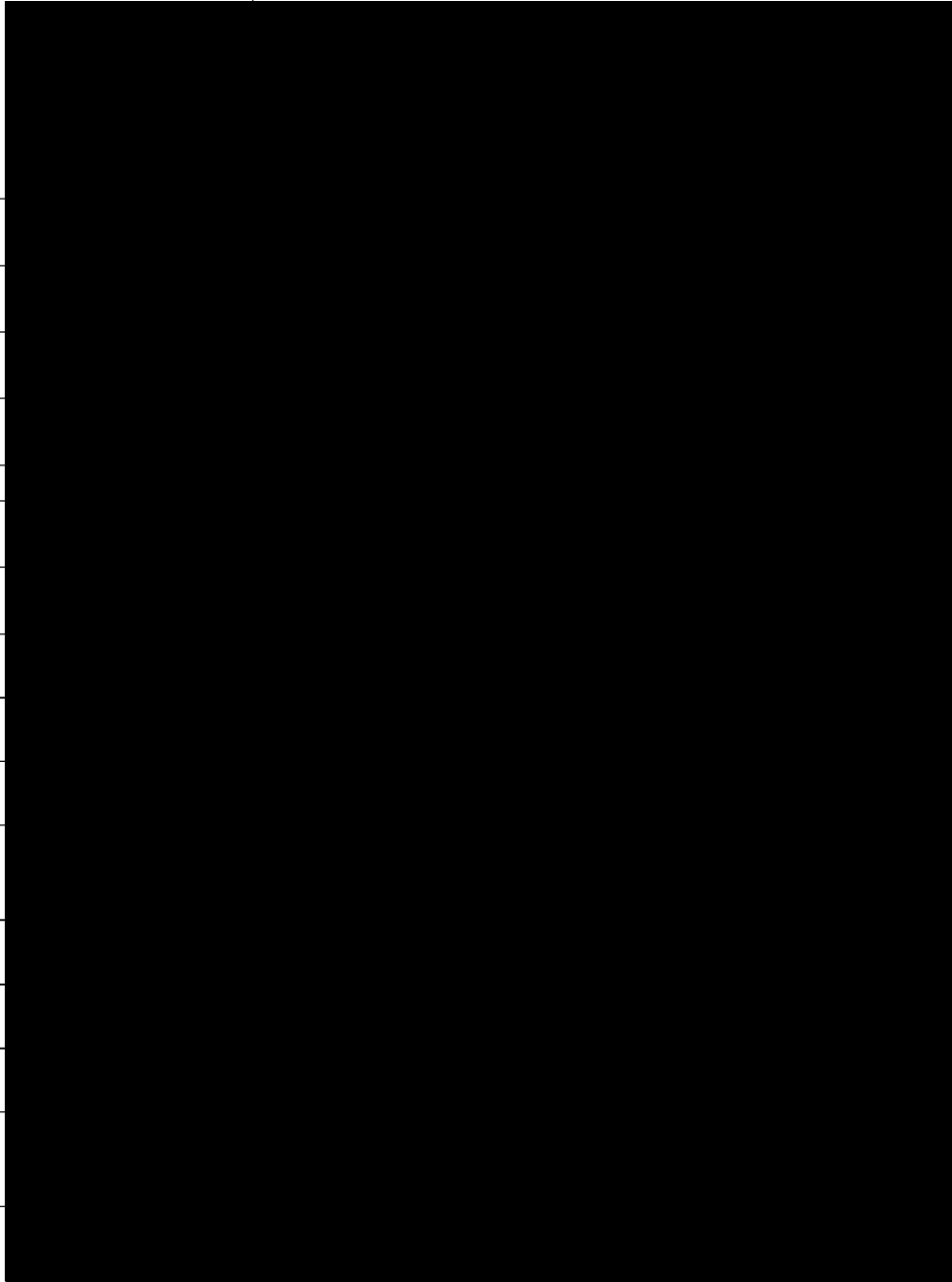
$$\mathbf{a} = a_x \hat{i} + a_y \hat{j} + a_z \hat{k}$$

मान लीजिए $\mathbf{a}$, $\mathbf{b}$ तथा $\mathbf{c}$ स्वेच्छ सदिश हैं, जिनके परिमाण a , b तथा c हैं, तब

$$\mathbf{a} \times (\mathbf{b} + \mathbf{c}) = (\mathbf{a} \times \mathbf{b}) + (\mathbf{a} \times \mathbf{c})$$

$$(\mathbf{s}\mathbf{a}) \times \mathbf{b} = \mathbf{a} \times (\mathbf{s}\mathbf{b}) = \mathbf{s}(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \quad (\mathbf{s} \text{ कोई अदिश है})$$

मान लीजिए $\mathbf{a}$ तथा $\mathbf{b}$ के बीच के दो कोणों में θ लघुतर कोण है, तब

A 6.2 विशेष नाम वाले SI व्युत्पन्न मात्रक

A large black rectangular redaction box covers the majority of the page, obscuring all text and graphics. The box is positioned centrally and extends nearly to the top and bottom edges of the document. A single vertical line is visible on the left side of the redacted area, possibly indicating a page margin or a binding edge. The background of the page is white, and the redaction is a solid black fill.

परिशिष्ट A 7

भौतिक राशियों, रासायनिक तत्वों तथा न्यूक्लाइडों के प्रतीकों के
उपयोग के लिए सामान्य मार्गदर्शन

- भौतिक राशियों को प्रतीक रूप में सामान्यतः अंग्रेजी वर्णमाला के किसी अक्षर से निरूपित करते हैं तथा इन्हें तिरछे (अथवा ढालू) टाइप में छपवाया जाता है। तथापि जिस राशि के लिए दो अक्षरीय प्रतीक आवश्यक हों तो उन्हें दो प्रतीकों के गुणनफल के रूप में दर्शाना होता है, पर इन प्रतीकों को पृथक् दर्शाने के लिए कुछ स्थान छोड़ना आवश्यक होता है।
- नामों अथवा व्यंजकों के संक्षिप्त रूपों, जैसे—potential energy के लिए p.e. का उपयोग भौतिक समीकरणों में नहीं किया जाता। पाठ्य सामग्री में इन संक्षिप्त रूपों को साधारण रोमन (सीधे) टाइप में छपवाया जाता है।
- सदिश राशियों को मोटे टाइप में तथा सीधे छपवाया जाता है। तथापि कक्षा में सदिश राशियों को प्रतीक के शीर्ष पर तीर द्वारा निर्दिष्ट किया जा सकता है।
- दो भौतिक राशियों के गुणनफल को उनके बीच कुछ स्थान छोड़कर लिखा जाता है। एक भौतिक राशि को दूसरी भौतिक राशि से विभाजित करना एक क्षैतिज दंड खींचकर अथवा सॉलिडस (अथवा तिरछी रेखा /) के साथ निर्दिष्ट किया जा सकता है; अथवा अंश तथा हर के प्रथम घात के व्युत्क्रम के गुणनफल के रूप में लिखा जा सकता है (इस गुणनफल में अंश तथा हर में स्पष्ट पहचान के लिए उचित स्थानों पर कोष्ठकों का उपयोग किया जाता है)।
- रासायनिक तत्वों के प्रतीकों को रोमन (सीधे) टाइप में लिखा जाता है। प्रतीक के अंत में विराम चिह्न अथवा बिंदु (.) नहीं लगाया जाता।

उदाहरण के लिए, Ca, C, H, He, U, आदि।

- किसी न्यूक्लाइड से जुड़े अंकों का उल्लेख उन्हें बाएं अधोलिखित (परमाणु क्रमांक) तथा बाएं उपरिलिखित (द्रव्यमान संख्या) के रूप में लिखकर किया जाता है।

उदाहरण के लिए, U-235 न्यूक्लाइड को ${}_{92}^{235}\text{U}$ लिखकर व्यक्त किया जाता है (यहां 235 द्रव्यमान संख्या तथा 92 परमाणु क्रमांक को व्यक्त करता है तथा U यूरेनियम का रासायनिक प्रतीक है)।

- यदि आवश्यक हो, तो दाईं उपरिलिखित स्थिति का उपयोग आयनीकरण की अवस्था (आयनों के प्रकरण में) निर्दिष्ट करने के लिए किया जाता है।

उदाहरण के लिए, Ca^{2+} , PO_4^{3-}

परिशिष्ट A 8

SI मात्रकों, कुछ अन्य मात्रकों तथा SI पूर्वलग्नों के प्रतीकों के
उपयोग के लिए सामान्य मार्गदर्शन

- भौतिक राशियों के मात्रकों के प्रतीकों को रोमन (सीधे टाइप) में छापा/लिखा जाता है।
- मात्रकों के मानक तथा अनुमोदित प्रतीकों को अंग्रेजी वर्णमाला के छोटे अक्षरों से आरंभ करके रोमन (सीधे टाइप) में लिखा जाता है। मात्रकों के लघु उल्लेखों, जैसे kg, m, s, cd आदि को प्रतीकों के रूप में लिखा जाता है, संक्षिप्त रूप में नहीं। मात्रकों के नाम को कभी भी बड़े अक्षरों में नहीं लिखते। तथापि, मात्रक के प्रतीक को केवल तभी बड़े अक्षर में लिखा जाता है, जब मात्रक के प्रतीक को किसी वैज्ञानिक के नाम से व्युत्पन्न किया गया हो, ऐसी स्थिति में मात्रक का आरंभ बड़े रोमन अक्षर से किया जाता है।

उदाहरण के लिए : मात्रक मीटर ('metre') के लिए 'm', "दिन" ("day") के लिए d, मात्रक वायुमंडलीय दाब ('atmospheric pressure') के लिए atm, मात्रक हर्ट्ज़ ('hertz') के लिए Hz, मात्रक वेबर ('weber') के लिए Wb, मात्रक जूल ('joule') के लिए J, मात्रक ऐम्पियर ('ampere') के लिए A, मात्रक वोल्ट ('volt') के लिए V, आदि का प्रयोग प्रतीकों के रूप में किया जाता है। इसका केवल एक ही अपवाद है L, जो कि मात्रक लीटर (litre) का प्रतीक है। ऐसा अरबी संख्यांक 1 तथा लोअर केस रोमन के अक्षर l को छापने अथवा लिखने में होने वाली भ्रांति से बचने के लिए किया गया है।

- मात्रकों के प्रतीकों को उनके लिए अनुमोदित अक्षरों में लिखने के पश्चात् उनके अंत में पूर्ण विराम नहीं लगाया जाता तथा मात्रकों के प्रतीकों को केवल एकवचन में ही लिखा जाता है बहुवचन में नहीं, अर्थात् किसी मात्रक का प्रतीक बहुवचन में अपरिवर्तित रहता है।

उदाहरण के लिए : लंबाई 25 सेंटीमीटर (centimetres) के लिए मात्रक का प्रतीक 25 cm के रूप में लिखा जाता है, 25 cms अथवा 25 cm. अथवा 25 cms., आदि नहीं लिखा जाता।

- सॉलिडस (solidus) अर्थात् (/) के उपयोग का अनुमोदन केवल एक अक्षर के मात्रक प्रतीक के अन्य मात्रक प्रतीक द्वारा विभाजन का संकेतन करने के लिए किया गया है। एक से अधिक सॉलिडस का उपयोग नहीं किया जाता।

उदाहरण के लिए, m/s^2 अथवा m s^{-2} (m तथा s^{-2} के बीच कुछ स्थान छोड़ते हुए) लिख सकते हैं परंतु m/s/s नहीं;

$1 \text{ Pl} = 1 \text{ N s m}^{-2} = 1 \text{ N s/m}^2 = 1 \text{ kg/s m} = 1 \text{ kg m}^{-1}\text{s}^{-1}$ परंतु 1 kg/m/s नहीं;

J/K mol अथवा $\text{J K}^{-1} \text{ mol}^{-1}$, परंतु J/K/mol नहीं; आदि।

- पूर्वलग्न के प्रतीकों को रोमन (सीधे) टाइप में छापा जाता है तथा पूर्वलग्न के प्रतीक तथा मात्रक के प्रतीक के बीच कोई स्थान नहीं छोड़ा जाता। इस प्रकार मात्रक प्रतीकों के बहुत निकट लिखी कुछ दशमलव भिन्न या गुणज, जब वे इतने छोटे हों या बड़े हों, कि उनका लिखना असुविधाजनक हो तो उनको लिखने के लिए कुछ मान्य पूर्वलग्नों का उपयोग किया जाता है।

उदाहरण के लिए :

मेगावाट ($1 \text{ MW} = 10^6 \text{ W}$); नेनो सेकंड ($1 \text{ ns} = 10^{-9} \text{ s}$);

सेंटीमीटर ($1 \text{ cm} = 10^{-2} \text{ m}$); पीकोफैरड ($1 \text{ pF} = 10^{-12} \text{ F}$);

किलोमीटर ($1 \text{ km} = 10^3 \text{ m}$); माइक्रोसेकंड ($1 \mu\text{s} = 10^{-6} \text{ s}$);

मिलीवोल्ट ($1 \text{ mV} = 10^{-3} \text{ V}$); गीगा हर्ट्ज़ ($1 \text{ GHz} = 10^9 \text{ Hz}$);

किलोवाट-घंटा ($1 \text{ kWh} = 10^3 \text{ Wh} = 3.6 \text{ MJ} = 3.6 \times 10^6 \text{ J}$);

माइक्रो ऐम्पियर ($1 \mu\text{A} = 10^{-6} \text{ A}$); माइक्रॉन ($1 \mu\text{m} = 10^{-6} \text{ m}$)

एंगस्ट्रॉम ($1 \text{ Å} = 0.1 \text{ nm} = 10^{-10} \text{ m}$); आदि।

मात्रक 'माइक्रॉन' जो कि 10^{-6} m अर्थात् 1 माइक्रो मीटर के बराबर है, मात्र एक नाम है जो मीटर के अपवर्तक को सुविधाजनक बनाने के लिए है। इसी प्रकार मात्रक फर्मी ('fermi') जो फेम्टोमीटर अथवा 10^{-15} m के बराबर है, का उपयोग नाभिकीय अध्ययनों में लंबाई के सुविधाजनक मात्रक की भांति किया जाता है। इसी प्रकार, एक अन्य मात्रक "बार्न" (barn) जो 10^{-28} m^2 के बराबर है, का उपयोग अवपरामाण्विक कण संघट्टों में अनुप्रस्थ काट के क्षेत्रफलों की मापों के सुविधाजनक मात्रक के रूप में किया जाता है। तथापि 'माइक्रॉन' मात्रक को "micrometre" की तुलना में प्राथमिकता दी जाती है। इसका कारण 'micrometre' मात्रक तथा "micrometer" जो कि लंबाई मापने का यंत्र है, के बीच भ्रांति से बचना है। SI मात्रकों मीटर तथा सेकंड के ये नए बने अपवर्त्य तथा अपवर्तक (cm, km, μm , μs , ns) इन मात्रकों के नए संयुक्त, अपृथक्करणीय प्रतीकों का निर्माण करते हैं।

- जब कोई पूर्वलग्न किसी मात्रक के प्रतीक से पहले लगाया जाता है, तो पूर्वलग्न तथा प्रतीक का संयोजन उस मात्रक का एक नया प्रतीक माना जाता है, जिस पर कोष्ठक का उपयोग किए बिना ही कोई धनात्मक अथवा ऋणात्मक घात लगाई जा सकती है। इन्हें अन्य मात्रकों के प्रतीकों के साथ संयोजित करके संयुक्त मात्रक बनाए जा सकते हैं। घातांकों के बंधन के नियम साधारण बीजगणित की भांति नहीं होते।

उदाहरण के लिए:

cm^3 का सदैव अर्थ $(\text{cm})^3 = (0.01 \text{ m})^3 = (10^{-2} \text{ m})^3 = 10^{-6} \text{ m}^3$, परंतु 0.01 m^3 अथवा 10^{-2} m^3 अथवा 1 cm^3 (यहां पूर्वलग्न c तथा m^3 के बीच स्थान अर्थहीन है, क्योंकि पूर्वलग्न को मात्रक के प्रतीक के साथ जोड़ा जाना है। किसी पूर्वलग्न का कोई भौतिक महत्त्व अथवा अपना स्वतंत्र अस्तित्व नहीं होता जब तक कि उसे किसी मात्रक के प्रतीक से जोड़ा न जाए)। इसी प्रकार, mA^2 का सदैव ही अर्थ है $(\text{mA})^2 = (0.001 \text{ A})^2 = (10^{-3} \text{ A})^2 = 10^{-6} \text{ A}^2$, परंतु 0.001 A^2 अथवा mA^2 कभी नहीं।

$1 \text{ cm}^{-1} = (10^{-2} \text{ m})^{-1} = 10^2 \text{ m}^{-1}$ परंतु 1 cm^{-1} अथवा 10^{-2} m^{-1} कभी नहीं;

$1 \mu\text{s}^{-1}$ का सदैव अर्थ है $(10^{-6} \text{ s})^{-1} = 10^6 \text{ s}^{-1}$, परंतु $1 \times 10^{-6} \text{ s}^{-1}$ नहीं;

1 km^3 का सदैव अर्थ है $(\text{km})^3 = (10^3 \text{ m})^3 = 10^9 \text{ m}^3$, परंतु 10^3 m^3 कभी नहीं;

1 mm^2 का सदैव अर्थ है $(\text{mm})^2 = (10^{-3} \text{ m})^2 = 10^{-6} \text{ m}^2$ परंतु 10^{-3} m^2 कभी नहीं, आदि।

- किसी पूर्वलग्न का अकेले उपयोग नहीं होता। इसे सदैव ही किसी मात्रक के प्रतीक के साथ संलग्न किया जाता है तथा इसे मात्रक के प्रतीक से पहले (पूर्व-लग्न) लिखा अथवा लगाया जाता है।

उदाहरण के लिए :

$10^3/\text{m}^3$ का अर्थ $1000/\text{m}^3$ अथवा 1000 m^{-3} परंतु k/m^3 अथवा k m^{-3} नहीं;

$10^6/\text{m}^3$ का अर्थ है $10,00,000/\text{m}^3$ अथवा $10,00,000 \text{ m}^{-3}$ परंतु M/m^3 अथवा M m^{-3} नहीं।

- पूर्वलग्न के प्रतीक को मात्रक के प्रतीक के साथ बीच में बिना कोई स्थान छोड़े लिखा जाता है, जबकि मात्रकों को आपस में गुणा करते समय मात्रकों के प्रतीकों को पृथक्-पृथक् उनके बीच कुछ स्थान छोड़कर लिखा जाता है।

उदाहरण के लिए :

m s^{-1} (प्रतीक m तथा s^{-1} लोअर केस में, छोटे अक्षर m तथा s पृथक् तथा स्वतंत्र मात्रक-प्रतीक हैं जिनमें m मीटर के लिए तथा s सेकंड के लिए है तथा उनके बीच कुछ स्थान छोड़कर लिखा गया है) का अर्थ है मीटर प्रति सेकंड परंतु “मिली प्रति सेकंड” नहीं।

इसी प्रकार, m s^{-1} [प्रतीक m तथा s एक-दूसरे के बहुत पास-पास सटाकर लिखे गए हैं, जिनमें पूर्वलग्न-प्रतीक m (पूर्वलग्न ‘मिली’ के लिए) तथा लोअर केस में छोटे अक्षर के साथ मात्रक प्रतीक s (मात्रक ‘सेकंड’ के लिए) बीच में बिना कोई स्थान छोड़े ms को एक नया संयुक्त मात्रक बनाकर] का अर्थ है “प्रति मिली सेकंड” परंतु “मीटर प्रति सेकंड” कभी नहीं।

mS^{-1} [प्रतीक m तथा S एक-दूसरे के बहुत पास सटाकर लिखे गए हैं, जिनमें पूर्वलग्न-प्रतीक m (पूर्वलग्न ‘मिली’ के लिए) तथा मात्रक-प्रतीक S बड़े रोमन अक्षर S मात्रक साइमेंस (siemens) के लिए बीच में बिना कोई स्थान छोड़े mS को एक नया संयुक्त मात्रक बनाकर] का अर्थ ‘प्रति मिली-साइमेंस’ है, परंतु ‘प्रति मिली सेकंड’ कदापि नहीं है।

C m [प्रतीक C तथा m पृथक्-पृथक् लिखे गए हैं, जो मात्रक प्रतीकों C (मात्रक कूलॉम के लिए) तथा m (मात्रक मीटर के लिए) को उनके बीच कुछ स्थान छोड़कर निरूपित करते हैं।] का अर्थ “कूलॉम मीटर” है, परंतु सेंटीमीटर कदापि नहीं, आदि।

- जब तक एक पूर्वलग्न उपलब्ध है, दुहरे पूर्वलग्नों का उपयोग वर्जित है।

उदाहरण के लिए :

$10^{-9} \text{ m} = 1 \text{ nm}$ (नैनोमीटर) है, परंतु $1 \text{ m}\mu\text{m}$ (मिलीमाइक्रोमीटर) नहीं है।

$10^{-6} \text{ m} = 1 \mu\text{m}$ (माइक्रॉन) है, परंतु 1 mmm (मिलीमिलीमीटर) नहीं है।

$10^{-12} \text{ F} = 1 \text{ pF}$ (पीको फैरड) है, परंतु $1 \mu\mu\text{F}$ (माइक्रोमाइक्रो फैरड) नहीं है।

$10^9 \text{ W} = 1 \text{ GW}$ (गीगावाट) है, परंतु 1 kmW (किलोमेगावाट) नहीं है, आदि।

- जब कोई भौतिक राशि दो या अधिक मात्रकों के संयोजन द्वारा व्यक्त की जाती है, तब मात्रक तथा मात्रकों के प्रतीकों के किसी संयोजन के उपयोग को वर्जित माना जाता है।

उदाहरण के लिए :

जूल प्रति मोल केल्विन को J/mol K अथवा $\text{J mol}^{-1} \text{ K}^{-1}$ के रूप में लिखा जाता है, परंतु joule/mole K अथवा J/mol kelvin अथवा J/mole K , आदि नहीं लिखते।

जूल प्रति टेस्ला को J/T अथवा JT^{-1} के रूप में लिखा जाता है, परंतु joule/T अथवा J per tesla अथवा J/tesla , आदि नहीं लिखते।

न्यूटन मीटर सेकंड को N m s के रूप में लिखा जाता है, परंतु newton m second अथवा N m second अथवा N metre s अथवा newton metre s नहीं लिखते।

जूल प्रति किलोग्राम केल्विन को J/kg K अथवा $\text{J kg}^{-1} \text{ K}^{-1}$ के रूप में लिखा जाता है, परंतु J/kilog K अथवा joule/kg K अथवा J/kg kelvin अथवा J/kilogram K आदि नहीं लिखते।

- परिकलन की सुविधा के लिए, पूर्वलग्न के प्रतीक को मात्रक के प्रतीक के साथ अंश में लगाया जाता है हर में नहीं। उदाहरण के लिए :

10^6 N/m^2 को 1 N/mm^2 लिखने की अपेक्षा MN/m^2 के रूप में लिखा जाना अधिक सुविधाजनक है।

उन संख्याओं जिनमें अपवर्त्यो अथवा अपवर्तकों जिनमें 1000 के गुणक सम्मिलित हों, वहाँ इन संख्याओं को $10^{\pm 3n}$ (जहाँ n पूर्णांक है) के रूप में लिखने को प्राथमिकता दी जाती है।

- उन प्रकरणों में अत्यंत सावधानी की आवश्यकता होती है जिनमें भौतिक राशियों तथा भौतिक राशियों के मात्रकों के प्रतीक समान होते हैं।

उदाहरण के लिए :

भौतिक राशि भार (W) को द्रव्यमान (m) तथा गुरुत्वीय त्वरण (g) के गुणनफल के रूप में व्यक्त किया जाता है। इसे प्रतीकों के पदों में तिरछे टाइप में $W = m g$ के रूप में छापा जाता है तथा लिखते समय m तथा g के बीच कुछ स्थान छोड़ देते हैं। इसे मात्रकों watt (W), metre (m), तथा gram (g) के मात्रक प्रतीकों के साथ भ्रम में नहीं पड़ना चाहिए। तथापि, समीकरण $W = mg$ में, प्रतीक W भार को व्यक्त करता है जिसका मात्रक-प्रतीक J है; m द्रव्यमान को व्यक्त करता है जिसका मात्रक-प्रतीक kg है तथा g गुरुत्वीय त्वरण को व्यक्त करता है जिसका मात्रक-प्रतीक m s^{-2} है।

इसी प्रकार, समीकरण $F = ma$ में प्रतीक F बल को व्यक्त करता है जिसका मात्रक-प्रतीक N है, m द्रव्यमान को व्यक्त करता है जिसका मात्रक-प्रतीक kg है तथा a त्वरण को व्यक्त करता है जिसका मात्रक-प्रतीक m s^{-2} है। भौतिक राशियों के इन प्रतीकों को मात्रकों "farad" (F), metre (m) तथा "are" (a) के साथ भ्रमित नहीं होना चाहिए।

प्रतीकों h [पूर्वलग्न हेक्टो (hecto) तथा मात्रक घंटा (hour)], c [पूर्वलग्न सेंटी (centi) तथा मात्रक कैरट ("carat")], d [पूर्वलग्न डेसी (deci) तथा मात्रक दिन (day)], T (पूर्वलग्न टेरा (tera) तथा मात्रक टेसला (tesla)), a [पूर्वलग्न एट्टो (atto) तथा मात्रक ऑर (are)], da [पूर्वलग्न डेका (deca) तथा मात्रक डेसिऑर (deciare)] आदि का उपयोग करते समय यथोचित भिन्नता दर्शानी चाहिए।

- मात्रकों की SI प्रणाली का द्रव्यमान का मूल मात्रक "किलोग्राम" मात्रकों की CGS प्रणाली के द्रव्यमान के मूल मात्रक 'ग्राम' के साथ SI पूर्वलग्न 'किलो' (एक गुणज जो 10^3 के बराबर है) को जोड़कर बनता है, जो देखने में असामान्य-सा प्रतीत होता है। इस प्रकार, जबकि हम लंबाई के मात्रक (मीटर अथवा metre) के एक हजारवें भाग को मिलीमीटर (mm) लिखते हैं, द्रव्यमान के मात्रक (किलोग्राम अथवा kilogram अथवा kg) के एक हजारवें भाग को मिलीकिलोग्राम नहीं लिखते, वरन् केवल ग्राम लिखते हैं। ऐसी विषम परिस्थिति उत्पन्न होने का कारण यह है कि हम द्रव्यमान के मात्रक 'किलोग्राम' के स्थान पर अन्य कोई उपयुक्त मात्रक प्रतिस्थापित नहीं कर सके। अतः एक अपवाद के रूप में द्रव्यमान के मात्रक के साथ अपवर्त्य तथा अपवर्तकों के नाम 'ग्राम' के साथ पूर्वलग्न लगाकर बनाए जाते हैं 'किलोग्राम' के साथ नहीं।

उदाहरण के लिए :

$10^3 \text{ kg} = 1 \text{ मेगाग्राम (1 Mg)}$, परंतु 1 किलो किलोग्राम (1 kkg) नहीं;

$10^{-6} \text{ kg} = 1 \text{ मिलीग्राम (1 mg)}$, परंतु 1 माइक्रोकिलोग्राम (1 μkg) नहीं;

$10^{-3} \text{ kg} = 1 \text{ ग्राम (1 g)}$, परंतु 1 मिलीकिलोग्राम (1 mkg) नहीं; आदि।

यह पुनः ध्यान देने की बात है कि आपको केवल अंतर्राष्ट्रीय मान्यता प्राप्त एवं अनुमोदित प्रतीकों का ही उपयोग करना चाहिए। यदि आप अपने सामान्य व्यवहार में मात्रकों के प्रतीकों का सामान्य नियमों एवं मार्गदर्शनों के अनुसार निरंतर उपयोग करेंगे, तो आप SI मात्रकों, पूर्वलग्नों तथा भौतिक राशियों और उनसे संबद्ध प्रतीकों के उचित परिप्रेक्ष्य में उपयोग करने में प्रवीण हो जाएंगे।

[illegible]

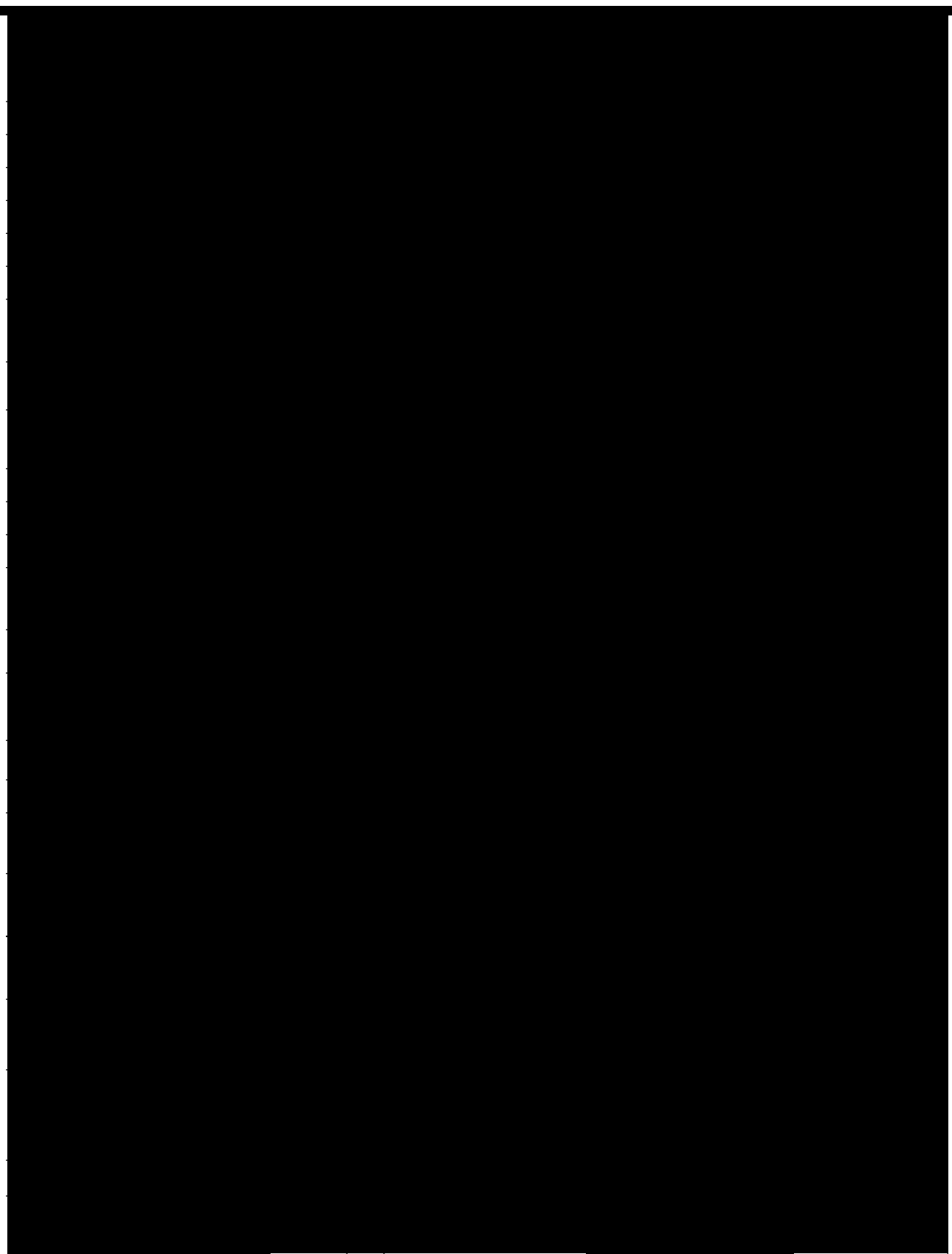


Table 1. Demographic characteristics of the study population	
Characteristic	Frequency (%)
Age (years)	
< 18	12 (12.5)
18-24	28 (29.2)
25-34	35 (36.5)
35-44	22 (23.0)
45-54	13 (13.7)
55-64	8 (8.4)
65-74	5 (5.3)
75-84	3 (3.1)
85-94	2 (2.1)
≥ 95	1 (1.0)
Gender	
Male	45 (47.1)
Female	49 (51.1)
Marital status	
Married	58 (60.5)
Single	22 (23.0)
Divorced	15 (15.7)
Widowed	15 (15.7)
Education level	
Primary school	18 (18.8)
High school	25 (26.2)
University	37 (38.7)
Postgraduate	10 (10.5)
Occupation	
Unemployed	12 (12.5)
Retired	28 (29.2)
Housewife	35 (36.5)
Professional	22 (23.0)
Manager	13 (13.7)
Worker	8 (8.4)
Farmer	5 (5.3)
Businessman	3 (3.1)
Self-employed	2 (2.1)
Other	1 (1.0)

No.	Name	Age	Sex	Religion	Caste	Profession	Education	Marital Status	Family Size	Income	Assets	Health	Employment	Housing	Transport	Communication	Social Services	Environment	Safety	Security	Peace	Stability	Growth	Development	Progress	Innovation	Creativity	Leadership	Teamwork	Collaboration	Participation	Inclusion	Equity	Justice	Rights	Responsibilities	Values	Norms	Customs	Traditions	Culture	Heritage	Identity	Belonging	Connection	Community	Society	Nation	World	Humanity	Life	Death	Afterlife	Spirituality	Faith	Hope	Love	Kindness	Compassion	Tolerance	Respect	Dignity	Honor	Pride	Shame	Guilt	Remorse	Forgiveness	Reconciliation	Healing	Peace	Harmony	Balance	Order	Law	Justice	Equity	Fairness	Integrity	Honesty	Truth	Reality	Existence	Being	Doing	Having	Becoming	Change	Growth	Development	Progress	Innovation	Creativity	Leadership	Teamwork	Collaboration	Participation	Inclusion	Equity	Justice	Rights	Responsibilities	Values	Norms	Customs	Traditions	Culture	Heritage	Identity	Belonging	Connection	Community	Society	Nation	World	Humanity	Life	Death	Afterlife	Spirituality	Faith	Hope	Love	Kindness	Compassion	Tolerance	Respect	Dignity	Honor	Pride	Shame	Guilt	Remorse	Forgiveness	Reconciliation	Healing	Peace	Harmony	Balance	Order	Law	Justice	Equity	Fairness	Integrity	Honesty	Truth	Reality	Exist
-----	------	-----	-----	----------	-------	------------	-----------	----------------	-------------	--------	--------	--------	------------	---------	-----------	---------------	-----------------	-------------	--------	----------	-------	-----------	--------	-------------	----------	------------	------------	------------	----------	---------------	---------------	-----------	--------	---------	--------	------------------	--------	-------	---------	------------	---------	----------	----------	-----------	------------	-----------	---------	--------	-------	----------	------	-------	-----------	--------------	-------	------	------	----------	------------	-----------	---------	---------	-------	-------	-------	-------	---------	-------------	----------------	---------	-------	---------	---------	-------	-----	---------	--------	----------	-----------	---------	-------	---------	-----------	-------	-------	--------	----------	--------	--------	-------------	----------	------------	------------	------------	----------	---------------	---------------	-----------	--------	---------	--------	------------------	--------	-------	---------	------------	---------	----------	----------	-----------	------------	-----------	---------	--------	-------	----------	------	-------	-----------	--------------	-------	------	------	----------	------------	-----------	---------	---------	-------	-------	-------	-------	---------	-------------	----------------	---------	-------	---------	---------	-------	-----	---------	--------	----------	-----------	---------	-------	---------	-------

So foekghu g

krh gSaA tc vl
srk gSA vr% n

'kr fd;k

ifjlj eas gksrk
sQ dkj.k gh xe

vr% ijek.kq n

- 2.28 $\cong 0.3 \times 10^{-18} \text{ kg m}^{-3}$ ukfHkdh; ?kuRo nzO; osQ ijek.oh; ?kuRoxdkiizgA
 2.29 $3.84 \times 10^{-8} \text{ m}$
 2.30 55.8 km
 2.31 $2.8 \times 10^{22} \text{ km}$
 2.32 $3,581 \text{ km}$
 2.33 laosQr % $\mu\text{f/k}$ $6\pi^2\epsilon_o^2m_p m_e^2 c^3 G$) dh foek le; dh foek gksrh gS A

vè;k; 3

- 3.1 (a), (b)
 3.2 (a) A B, (b) A B, (c) B A, (d) ogh (e) B A..... ,d ckj A
 3.4 37 s
 3.5 1000 km h^{-1}
 3.6 3.06 m s^{-2} , 11.4 s
 3.7 1250 m (laosQr % dh A osQ lkis{k xfr nsf[k,)
 3.8 1 m s^{-2} (laosQr % osQ lkis{k koac dh xfr nsf[k, A
 3.9 $T = 9 \text{ min}$, $\text{pky} = 40 \text{ km h}^{-1}$ [laosQr $(v - 20)^{18}$; $vT/(v + 20) = 6$]
 3.10 (a) ÀèokZ/j v/kseq[kh wU; osx] m s^{-2} dk v/kseq[kh Roj.k ≥ 0 (mifjeq[kh rFkk v/kseq[kh xfr) $v < 0$ (mifjeq[kh) > 0 (v/kseq[kh) > 0 gj le; (d) 44.1 m , 6 s
 3.11 (a) lgh (b) xyr (c) lgh (;fn d.k la 70 osQ mlh {k.k mlh pky ls izfr{kxfir gksrk gS} rks bls ;g v fudyrk gS fd Roj.k vuar gS} tks fd HkkSfrd :i ls)ahkoyg (mlh gS lgh gS tcf d pquh gqbZ /ukRed fn'kk xfr dh fn'kk osQ vuqfn'k gS)A
 3.14 (i) 5 km h^{-1} , 5 km h^{-1} ; (ii) 0 ; 6 km/h ; (iii) $\left[\frac{15}{8} \text{ km h}^{-1} \right] \frac{45}{8} \text{ km h}^{-1}$
 3.15 D;ksafd fdlh ;kn`fPNd y?kq le; varjky osQ fy,] foLFkkiu dk ifjek.k iFk&yackbZ osQ cjkj gks
 3.16 pkjksa xzkiQ vladh d gS, fdlh d.k dh nks fofHkUu fLFkfr;kj ugha gks gdrle fdlh d.k osQ foijhr fn'kkvksa eas osx ugha gks Hkh í.kkRed ugha gks fdlh d.k dh oqQy iFk&yackbZ le; osQ lkFk dHkh Hkh ugha ?kV ldrh (è;ku nhft,] xzkiQ ij cus rhj osQ fpÉ vFk
 3.17 ugha] xyr gS A kys[k fdlh d.k osQ iz{ksi.k dks iznf'kZr ugha djrk A lanHkZ % dksbZ fiaM fdlh d tkrrk gS (= 0), $t = 0$ ij A
 3.18 105 m s^{-1}
 3.19 (a) fpdus iQ'kZ ij fojke eas j[kh fdlh xsan ij fdd yxkbZ tkrh gS ftlls og xsan fdlh nhokj ls Vdjkdj le (reduced) pky ls okil ykSVrh gS rFkk foijhr nhokj dh vksj tkrh gS tks mls jksd nsrh gS A
 (b) fdlh vkjafHkd osx ls ÀèokZ/jr% Åij isaQdh xbZ dksbZ xsan iQ'kZ ls gj VDdj osQ i'Pkkrr~ ykSVrh gS A
 (c) ,dleku osx ls xfr'khy dksbZ fØosQV xsan vR;ar y?kq le; varjky osQ fy, cYys ls fgV gl ykSVrh gS
 3.20 $x < 0$, $v < 0$, $a > 0$; $x > 0$, $v > 0$, $a < 0$; $x < 0$, $v > 0$, $a > 0$ A
 3.21 3 eas lcls vf/d] 2 eas lcls de rFkk eas > 0 ; 3 eas < 0

- 3.22 2 eas Roj.k dk ifjek.k vf/dre_{as} pky vf/dre_u, 2 rFkk eas_{0,1} rFkk eas_{0,2} eas₀; A,
B, C rFkk ij a = 0
- 3.23 ,dleku Rofjr xfr osQ fy, le; v{k ij >qdh ljj js[kk] ,d leku xfr osQ fy, le; v{k osQ lekarj
ljj js[kkA
- 3.24 10 s, 10 s
- 3.25 (a) 13 k m h⁻¹; (b) 5 k m h⁻¹; (c) nksuksa fn'kksfalle dh vfHkHkkod osQ ns[kus ij nksuksa gh fn'
cPps dh pky km h⁻¹ gS(c) vijofrZr A
- 3.26 $x_2 - x_1 = 15t$ (jSf[kd Hkkx)
 $x_2 - x_1 = 200 + 30t - 5t^2$ (ofØr Hkkx) A
- 3.27 (a) 60 m, 6 m s⁻¹; (b) 36 m, 9 m s⁻¹
- 3.28 (iii), (iv), (vi)

vè;k; 4

- 4.1 vk;ru] nzO;eku] pky] ?kuRo] eksykxa dh la[;k] dks.kh; vko`fRRk vfn'k gS] 'ks''k IHkh lfn'k gS
- 4.2 dk;Z] fo|qr /kjk
- 4.3 vkosx
- 4.4 osQoy rFkk_(d) Lohdk;Z gSa A
- 4.5 (a) T, (b) F, (c) F, (d) T, (e) T
- 4.6 laosQoy f=kHkqt dh fdUgha nks Hkqtkvksa dk ;ksx (varj) dHkh Hkh rhljH HkqtkAs de (vf/d) u
lajs[kh lfn'kksa osQ fy, ;g ;ksx (varj) rhljH Hkqtk osQ leku gksrk gS A
- 4.7 (a) osQ vfrfjDr IHkh izdFku lgh gSa A
- 4.8 izR;sd osQ₄₀₀ m ; B
- 4.9 (a) 0; (b) 0; (c) 21.4 k m h⁻¹
- 4.10 1 km ifjek.k dk foLFkkiu vkjafHkd foLFkkiu dks.k cukrs osQoy iFk&yackbz (rhijk eksM+)_
'kwU; foLFkkiu lfn'k_ iFk&yackbz (eksM+)_m, 30°, 4 km (vkBok; eksM+)
- 4.11 (a) 49.3 k m h⁻¹; (b) 21.4 k m h⁻¹, ugha] osQoy lh/s iFkksa osQ fy, gh ifjek.k eas ekè; pky] ekè; osx
gksrhgS
- 4.12 ÅèokZ/j ls yxHkx ij] nf{k.k dh vksj A
- 4.13 15 min, 75 0 m
- 4.14 iwoZ (yxHkx)
- 4.15 150.5 m
- 4.16 50 m
- 4.17 9.9 m s⁻², gj fcanq ij f=kT;k osQ vuqfn'k osaQnz dh vksj A
- 4.18 6.4 g
- 4.19 (a) xyr (osQoy ,dleku o`Rrh; xfr osQ fy, gh lgh) A
(b) lgh] (c) lgh
- 4.20 (a) $\mathbf{v}(t) = (3.0 \hat{i} - 4.0 t \hat{j})$
 $\mathbf{a}(t) = -4.0 \hat{j}$
(b) 8.54 m s⁻¹, x-v{k ls 70°

- 4.21 (a) $2 \text{ s}, 24 \text{ m}, 21.26 \text{ m s}^{-1}$
- 4.22 $\sqrt{2}$, $x-v\{k \text{ ls } 45^\circ \text{ ij}$; $\sqrt{2}$, $x-v\{k \text{ ls } -45^\circ \text{ ij}$, $(5/\sqrt{2} - 1/\sqrt{2})$
- 4.23 (b) rFk
- 4.24 osQy lgh gS A
- 4.25 182.2 m s^{-1}
- 4.27 ugha] O;kid :i esa ?kw.kZu dks lfn'kksa osQ lkFk lac $\frac{1}{4}$ ugha fd;k tk ldrk A
- 4.28 fdlh lfn'k dks lery {ks=k ls lac $\frac{1}{4}$ fd;k tk ldrk gS A
- 4.29 ugha A
- 4.30 mQèokZ/j ls fdlh dks $(k^{1/3}) = 19.5^\circ$ ij ; 16 km
- 4.31 0.86 m s^{-2} , osx dh fn'kks 15.5°

vè;k; 5

- 5.1 (a) ls (d) esa U;wVu osQ izFke fu;e osQ vuq[kj dksbZ Dksyfu ugha Sharpaqcdh; rFkk xq#Roh; cy mRiUu djus okyh HkkSfrd ,tsafl;ksa ls cgqr nwj gS] vr% dksbZ cy ugha yxrk
- 5.2 izR;sd fLFkfr esa (ok;q osQ izHkko dks ux.; ekurs gq,) dadM+ ij osQ osQ d mQèokZ/jr% cy v/kseq[kh yxrk gS dadM+ dh xfr mQèokZ/j osQ vuqfn'k ugha gS rc Hkh mRjAsad dksbZ ifjorZ mPpre fcanq ij fojke esa Augha gS xfr dh vof/ esa bl ij osx dk ,dleku {kSftr ?kVd dk;Zjr jgrk gS
- 5.3 (a) 1 N mQèokZ/jr% v/kseq[kh (a) esa gS gh tk (a) esa gS lH Hkh {k.k cy ml {k.k dh fLFkfr ij fuHkZj djrk gS] bfrgkl ij Augha 1 N jsyxkM+h dh xfr dh fn'kk esa A
- 5.4 (i) T
- 5.5 $a = -2.5 \text{ m s}^{-2}$, $v = u + at$ dk iz;ksx djus ij] $15 - 2.5 \text{ t}$ vFkkZr 6.0 s
- 5.6 $a = 1.5/25 = 0.06 \text{ m s}^{-2}$, $F = 3 \times 0.06 = 0.18 \text{ N}$ xfr dh fn'kk esa
- 5.7 ifj.kkeh cy $= 10 \text{ N}, 8 \text{ N}$ cy dh fn'kk ls $\tan^{-1} (3/4) = 37^\circ$ dk dks.k cukrs gq, A
Roj.k 2 m s^{-2} ifj.kkeh cy dh gh fn'kk esa A
- 5.8 $a = -2.5 \text{ m s}^{-2}$; eand cy $= 465 \times 2.5 = 1.2 \times 10^3 \text{ N}$
- 5.9 $F = 20,000 \times 10 = 20,000 \times 5.0$ vFkkZr $3.0 \times 10^5 \text{ N}$
- 5.10 $a = -20 \text{ m s}^{-2}$ $0 \leq t \leq 30 \text{ s}$
 $t = -5 \text{ s}$ $x = ut = -10 \times 5 = -50 \text{ m}$
 $t = 25 \text{ s}$ $x = ut + \frac{1}{2} at^2 = (10 \times 25 - 10 \times 62.5) \text{ m} = -6.0 \text{ km}$
 $t = 100 \text{ s}$ igys 30 s rd dh xfr ij fopkj dhft,
 $x_1 = 10 \times 30 - 10 \times 900 = -8700 \text{ m}$
 $t = 30 \text{ s}$ ij $v = 10 - 20 \times 30 = -590 \text{ m s}^{-1}$
 30 s ls 100 s dh xfr osQ fy,
 $x_2 = -590 \times 70 = -41300 \text{ m}$
 $x = x_1 + x_2 = -50 \text{ km}$

- 5.11 (a) $t = 10 \text{ s}$ ij $dkj \text{ dk } osx = 0 + 2 \times 10 = 20 \text{ m s}^{-1}$
 $U;wVu \text{ osQ xfr osQ izFke fu;e osQ vuqlkj leLr xfr dh vof/ esa } osx \text{ dk } \{gS\} t = 11 \text{ s}$ ij $osx \text{ dk } mQèokZ/j = 20 \times 1 = 10 \text{ m s}^{-1}$
 $t = 11 \text{ s}$ ij $iRFkj \text{ dk } osx \sqrt{20^2 + 10^2} = \sqrt{500} = 22.4 \text{ m s}^{-1}$ {kSftr fn'kk $m^{-1} (1/2)$ dk dks.k cukrAggq,
 (b) 10 m s^{-2} $mQèokZ/jr\%$ $vAseq[kh$
- 5.12 (a) $pje \text{ fLFkfr ij xksyd dh pky 'kwU;fgS}$ $mksjh \text{ dkV nh tk, rks og } mQèokZ/j \text{ vAseq[kh fxjsxk}$
 (b) $ekè; \text{ fLFkfr ij xksyd esa } \{kSftr osx, fksk gS}$ $dkV nh tk, rks og fdh ijof; d iFk osQ vuqfn'k$
 $fxjsxk$
- 5.13 $rqyk \text{ dk ikB~;kad O;fDr } \{kjk iQ'kZ \text{ ij vkjksfir cy dh } Aek;vksr osQ xfr osQ r`rh; fu;e osQ vuqlkj ;g$
 $iQ'kZ \{kjk O;fDr \text{ ij vkjksfir vfHkyrosQ leku ,oa foijhr gksrk gS}$
 (a) $N = 70 \times 10 = 700 \text{ N;}$ $ikB~;kad \text{ kg gS}$
 (b) $70 \times 10 - N = 70 \times 5;$ $ikB~;kad \text{ kg gS}$
 (c) $N - 70 \times 10 = 70 \times 5;$ $ikB~;kad \text{ kg gS}$
 (d) $70 \times 10 - N = 70 \times 10;$ $N = 0;$ $iSelk ikB~;kad 'kwU; gksxk$
- 5.14 (a) $rhuksa \text{ le; varjkyksa esa Roj.k vkSj blfy, cy Hkh] nksuksa 'kwU; gSa}$
 (b) $t = 0 \text{ ij } 3 \text{ kg m s}^{-1}$ (c) $t = 4 \text{ s}$ ij -3 kg m s^{-1}
- 5.15 $;fn 20 \text{ kg nzO;eku osQ fiaM dks [khprs gSa] rks}$
 $600 - T = 20 \text{ a, } a = 20 \text{ m s}^{-2}, T = 10 \text{ a}$ $vFkkZr = 200 \text{ N}$ A
 $;fn 10 \text{ kg nzO;eku osQ fiaM dks [khprs gSa] rks}$ 300 N
- 5.16 $T - 8 \times 10 = 8 \text{ a; } 12 \times 10 - T = 12 \text{ a}$
 $vFkkZr = 2 \text{ m s}^{-2}; T = 96 \text{ N}$
- 5.17 $laosx \text{ laj{k.k fu;e } \{kjk oqQy \text{ vafre laosx laj{k.k osQ fn'kksa dk ;ksx rc rd 'kwU; ugha gks ldrk tc r}$
 $fd os nksuksa leku ,oa foijhr u gksa}$
- 5.18 $izR;sd \text{ xasn ij vkosx dk ifjek } \{kjk \times 12 = 0.6 \text{ kg m s}^{-1}$ $A \text{ nksuksa vkosx foijhr fn'kksa esa gSa}$
- 5.19 $laosx \text{ laj{k.k fu;e osQ vuqlkj } 0.02 \times 80$
 $v = 0.016 \text{ m s}^{-1} = 1.6 \text{ cm s}^{-1}$
- 5.20 $vkosx] \text{ vkjafHkd rFkk vafre fn'kkvksa osQ lefjHkktd js[kk osQ vuqfn'k fuEn"V gS}$
 $bldk \text{ ifjek.k} = 0.15 \times 2 \times 15 \times \cos 22.5^\circ = 4.2 \text{ kg m s}^{-1}$
- 5.21 $v^2 = 1.5 \frac{40}{60}^2 \text{ m s}^{-1}$
 $T = \frac{mv^2}{R} = \frac{0.25 \times 4^2}{1.5} = 6.6 \text{ N}$
 $200 \frac{mv_{\text{max}}^2}{R}$, $blls \text{ ikz lr gksrk gS}$ 35 m s^{-1}
- 5.22 $izFke \text{ fu;e osQ vuqlkj foijhr gS}$

5.30 ;fn ia[kksa ij vfHkyac gS] rc

$$N \cos \theta = mg, \quad N \sin \theta = \frac{mv^2}{R}$$

$$R = \frac{v^2}{g \tan \theta} = \frac{200^2}{10 \tan 15^\circ} = 15 \text{ km}$$

5.31 iVfj;ksa }kjk ifg;ksa osQ mHkjs gq, fdukjksa ij ik'ohZ; iz.kksn vko';d vH;klksa osQ iznku dji vuqlkj jsyxkM+h osQ ifg, iVfj;ksa ij leku ,oa foijhr iz.kksn vkjksfir djrs gSa ftlosQ dkj.k iVfj;ksa gksrh gS

$$\tan \theta = \frac{v^2}{Rg} = \tan^{-1} \left(\frac{15 \times 15}{30 \times 10} \right) = 37^\circ$$

5.32 larqyukoLFkk esa O;fDr ij vkjksfir cyksa i fopkj dHf;f; Mksjh }kjk vkjksfir cy rFkk iQ'kZ osQ cy vfHkyac gS

(a) 750 N (b) 250 N $\therefore$ (a) viukuk pkfg, A

5.33 (a) $T - 400 = 240$ $T = 640 \text{ N}$

(b) $400 - T = 160$ $T = 240 \text{ N}$

(c) $T = 400 \text{ N}$

(d) $T = 0$

fLFk (a) esa jLlh VwV gS, xh

5.34 ge fiaM o B rFkk n`+ foHkktD nhokj osQ chp vkn'kZ laidZ gS. Ekelesa gSa foHkktD nhokj }kjk ij vkjksfir Lolek; ksth vfHkyac cy (izfr 100 N) osQ cjkj gS; dksbZ leqifLFkr xfr ugha gS rFkk ?k' ugha gS rFkk osQ chp f0;k&izfr f0;k cy 0 N gS. tc foHkktD nhokj dks gVk ysrs gSa] rc xfr ?k" kZ.k dk;Z djus yArk gS

$$A + B \text{ dk Roj.k} = \frac{200 - (150 \times 0.15)}{15} = 11.8 \text{ m s}^{-2}$$

$$A \text{ ij ?k" kZ.k} = 15 \times 50 = 7.5 \text{ N}$$

$$200 - 7.5 - F_{AB} = 5 \times 11.8$$

$$F_{AB} = 1.3 \times 10^2 \text{ N}; \text{ xfr osQ foijhr}$$

$$F_{BA} = 1.3 \times 10^2 \text{ N}; \text{ xfr dh fn'kk esa}$$

5.35 (a) xqVosQ rFkk V^a kWyh osQ chp leqifLFkr lkis{k xfr dk fojks/ djus osQ fy, laHkfor vf/dre ?k' $\times 0.18 = 27 \text{ N}$ tks fd V^a kWyh osQ lkFk xqVosQ dks Rofjr djus osQ fy, vko';d ?k" kZ.k cy ls vf/d gSA tc V^a kWyh ,dleku osx ls xfr djrh gS rc xqVosQ ij dksbZ ?k" kZ.k cy dk;Z ugha gS

(b) Rofjr izs{kD (vtM+Roh;) osQ fy, izs{kD osQ lkis{k xqVosQ dks fojke esa j[ksa rks ?k" kZ.k ifjek.k osQ Nn~e cy }kjk fd;k tkrk gSA tc V^a kWyh ,dleku osx ls xfr djrh gS] rc u rks dksbZ gksrk gS vkSj u gh xfr'khy izs{kD (tM+Roh;) osQ fy, dksbZ Nn~e cy gksrk gS

5.36 ?k" kZ.k osQ dkj.k lanwd dk Roj.k $10 = 1.5 \text{ m s}^{-2}$ A ijarq V^a dk Roj.k vf/A osQ lkis{k lanwd dk Roj.k 1 m s^{-2} gS vkSj ;g V^a osQ fiNys Hkkx dh vksj laHkfor gS. V^a ls uhps fxjus esa fy;k

$$le; = \sqrt{\frac{2 \times 5}{0.5}} = \sqrt{20} \text{ s} \text{ A brus le; esa } V^a \text{ } \}kjk \text{ pyh } x = \frac{1}{2} at^2 = 20 \text{ m} \text{ A}$$

- 5.37 flDosQ dks fjdkMZ osQ lkFk ifjØe.k djus osQ fy,] ?k"KZ.k cy vko';d vfHkosaQnz cy iznku d
gksuk pkfg,] $v_{FkZr} = \frac{mv^2}{r} = \mu m g A$ vc $v = r \omega$, ;gk $\omega = \frac{2\pi}{T}$ fjdkMZ dh dks.kh; vka'fu'kgS rFkk
osQ fy,] 'krZ gS $\frac{mv^2}{r} = \omega^2 A$;g 'krZ ikl okys flDosQ (osaQnz) okys) }kjk larq"Vgksrh gS
- 5.38 mPpre fcanqij] $mg \frac{mv^2}{R}$, tgkN eksVj lkbfdy lokj ij pSEcj dh Nr }kjk yxk;k x;k vfHkyac cy
(v/kseq[kh) AgSPpre fcanqij osQ rnuq:ih U;wure laHko pky gS
 $v_{U;wure} = \sqrt{Rg} = \sqrt{25 \times 10} = 16 \text{ m s}^{-1}$
- 5.39 nhokj }kjk O;fDr ij {kSfrt cyko';d vfHkosaQnz cy iznku djrk gS %A ?k"KZ.k (m) QèokZ/j
mifjeq[kh) Hkkj dk fojks/ djrk gS O;fDr nhokj ls iQ'kZ dks gVkus osQ i'pkr~ Hkh fpidk jg ldr
;fn $mg = f < \mu N$ gks] vFkkZr $\mu m g \omega^2 A$ csyu osQ ?kw.kZu dh U;wure dks $\sqrt{\frac{g}{R}}$ pky s^{-1}
- 5.40 ml fLFkfr esa euosQ osQ cy funsZ'kd vkjs[k ij fopkj dhft, tcfd o`Ùkdkj rkj osQ osaQnz ls euo
 $f = kT$; lfn'k mQèokZ/j v/kseq[kh] $\frac{mv^2}{r} = N \cos \theta$ rFkk $N \sin \theta \omega^2 =$
 $N \sin \theta A$ bu lehdj.kksa ls gesa iznku gksrk gS A pwafo $|\theta| \leq 1$ og eudk $\omega \leq \sqrt{g/R}$ osQ fy,
vius fuEure fcanq ij jgk gS $\sqrt{\frac{2g}{R}}$ osQ fy, $\cos \theta = \frac{1}{2}$ vFkkZr $\theta = 60^\circ$ A
vè;k; 6
- 6.1 (a) /ukRed (b) ½.kkRed (c) ½.kkRed (d) /ukRed (e) ½.kkRed
- 6.2 (a) 882 J ; (b) -247 J ; (c) 635 J ; (d) 635 J
fdlh fiaM ij usV cy }kjk fd;k x;k dk;Z bldh xftr mQtkZ esa ifjorZu osQ cjkcy gksrk gS A
- 6.3 (i) $x > a$; 0 (iii) $x < a$, $x > b$; - V_1
(ii) $-\infty < x < \infty$; V_1 (iv) $-b/2 < x < -a/2$, $a/2 < x < b/2$; - V_1
- 6.5 (a) jkWosQ, d laj[kh cy osQ rgr fdlh iFk ij pyus esas fd;k x;k dk;Z fiaM dh fLFkfrt mQtkZ esa i
dk ½.kkRed gksrk gS A fiaM tc viuh d[kk esas ,d pØ iw.kZ djrk gS rks mldh fLFkfrt mQtkZ
ugha gksrkfrt mQtkZ esa o`f¼ gksrh gS tcfd fLFkfrt mQtkZ ?kVrh gS] rFkk bu nksuksa mQt
fo#¼ mQtkZ {k; osQ dkj.k] ?kVrk mQtkZ S;dj.k esa A
- 6.6 (a) de gks tkrh gS xftr mQtkZ (c) cká cy (d) oqQy jSf[kd laosx] rFkk oqQy mQtkZ Hkh (;fn nk
dk fudk; fo;qDr gS) A
- 6.7 (a) F ; (b) F ; (c) F ; (d) F (izk;% lgh ijarq lnSo ugha] D;ksa \) A
- 6.8 (a) ugha (b) gk; (c) fdlh vizR;kLFk esa osQ le; jSf[kd laosx laj[kr jgrk gS] xftr mQtkZ gks
osQ i'pkr Hkh laj[kr ugha] jgrk gS rFkk A
- 6.9 (ii) t
- 6.10 (iii) $t^{3/2}$
- 6.11 12 J
- 6.12 bySDV^aWku vis{kko`Qr vf/d rhorz gS]
- 6.13 izR;sd vk/osas ; - 0.163 J

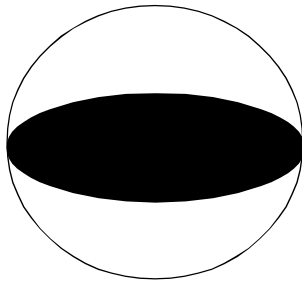
- 6.14 gkij] (v.kq nhokj) fudk; dk laosx laj{kr gS A nhokj dk izfr{ksi laosx bl izdkj gS fd nhokj dk laosx tkus okys v.kq dk laosx okys v.kq dk laosx A ;gkij ;g ekuk x;k gS fd nhokj vkjaHk esa fojke gS rFkkfi] nhokj dk vR;f/d nzO;eku gksus osQ dkj.k izfr{ksi laosx blessa ux.; osx mRiUu dj ik xfrt mQtkZ Hkh laj{kr jgrh gS A
- 6.15 43.6 kW
- 6.16 (ii)
- 6.17 ;g viuk leLr laosx est ij j[kh xsan dks LFkkuakrfjr dj nsrk gS rFkk tjk Hkh mQij ugha mBrk A
- 6.18 5.3 m s^{-1}
- 6.19 27 km h^{-1} (pky esa dksbZ ifjorZu ugha)
- 6.20 50 J
- 6.21 (a) $m = \rho A v t$ (b) $K = \rho A v^3 t/2$ (c) $P = 4.5 \text{ kWh}$
- 6.22 (a) 49000 J (b) $6.45 \times 10^{-3} \text{ kg}$
- 6.23 (a) 200 m^2 (b) $14 \text{ m} \times 14 \text{ m}$ foek osQ fdlh cM+s ?kj dh Nr ls rquyh; A
- 6.24 21.2 cm, 28.5 J
- 6.25 ugha] vR;f/d <kyw lery ij iRFkj 'kh?kz ryh rd igq;prk gS A gkij] osQ dgh pky; qpsaxs A
[mgh = (1/2) mv²]
 $V_B = V_C = 14.1 \text{ m s}^{-1}$, $t_B = 2 \sqrt{2} \text{ s}$, $t_C = 2 \sqrt{2} \text{ s}$
- 6.26 0.125
- 6.27 nksuksa izdj.kksa osQ fy,
- 6.28 vkjaHk esa cPpk V^akWyh dks oqQN vkosx iznku djrk gS rFkk fiQj V^akWyh osQ vkosx osQ l osx ls nkSM+rk gS A ckgj fLFkr fdlh izs{k osQ fy, laosx laj{k.k osQ vkosx dhft, A
- 6.29 (v) dks NksM+dj lHkh vlaHko gSa A

vè;k; 7

- 7.1 izR;sd dk T;kferh; osaQnz A ugha] nzO;eku osaQnz oLrq osQ ckgj fLFkr gks ldrk gS tSlk fd [kks[kys fl⁻yMj] [kks[kys ?ku vkfn izdj.kksa esa gksrk gS A
- 7.2 H rFkk ukfHkdksa dks feykus okyij] 36.4 Å nwjh ij vofLFkr A
- 7.3 pwafd fudk; ij dksbZ cká cy dk;Zjr ugha gS_ cPpk V^akWyh osQ nzO;eku&osaQnz dh pky vifjofr (v osQ cjkci) jgrh gS A V^akWyh dks nkSM+k, j[kus esas tks cy lEefyr gSa os lHkh bl fudk;
- 7.6 $l_z = x p_y - y p_x$, $l_x = y p_z - z p_y$, $l_y = z p_x - x p_z$
- 7.8 72 cm
- 7.9 vxys ifg, ij 3675 N, fiNys ifg, ij 5145 N
- 7.10 (a) $(7/5) \text{ MR}^2$ (b) $(3/2) \text{ MR}^2$
- 7.11 xksyk
- 7.12 xfrt mQtkZ 125 J _ dks.kh; laosx 5 J s
- 7.13 (a) 100 pDdj@feuv (dks.kh; laosx laj{k.k fu;e mi;ksx dhft,)
(b) ubZ xfrt mQtkZ ?kw.kZu dh izkjafHkd xfr mQtkZ cPpk viuh vkarfjd mQtkZ dk mi;ksx viuh ?kw.khZ xfrt mQtkZ esa o^f/₄ djus osQ fy, djrk gS A

- 7.14 25 s^{-2} ; 10 m s^{-2}
- 7.15 36 kW
- 7.16 ewy fMLd osQ osQUnz osQ lkeusa
- 7.17 66.0 g
- 7.18 (a) $g_k(b) g_k(c)$ de vkufv okys lery ij ($\therefore a \propto \sin \theta$)
- 7.19 4J
- 7.20 $6.75 \times 10^{-12} \text{ rad s}^{-1}$
- 7.21 (a) 3.8 m (b) 3.0 s
- 7.22 $r_{\text{uk}} = 98 \text{ N}$, $N_B = 245 \text{ N}$, $N_C = 147 \text{ N}$
- 7.23 (a) 59 rev/min , (b) ugha] xfrt ÅtkZ esa $0.75 \text{ gksrh gS tks O;fDr } \{kjk \text{ fd, } x, dk;Z \text{ ls vkrh gSA}$
- 7.24 0.625 rad s^{-1}
- 7.25 (a) $dks.kh$; laosx laj{k.k }kjk] mHk;fu"B dks($k_1 \omega_1 + k_2 \omega_2$)/($I_1 + I_2$)
 (b) nksuksa fMLdksa osQ chp ?k"kZ.kh; laioZQ osQ dkj.k gh ;s nksuksa fMLdksa mHk;fu"B dks($k_1 \omega_1 + k_2 \omega_2$)/($I_1 + I_2$) gSa] vkSj blh ?k"kZ.k esa mQtKZ {k; osQ dkj.k gkfu gksrh gS A rFkkfi] pw;fd ?k"kZ.kh; cy vkSj gS] vr% dks.kh; laosx vijofvZr jgrk gS A
- 7.28 A dk osx $\omega_0 R$ rhj dh xfr dh fn'kk esa $\omega_0 R$ rhj dh xfr dh foijhr fn'kk esa $\omega_0 R$ rhj dh xfr dh fn'kk esa A ?k"kZ.kghu lery ij fMLd ugha yq<+osQxh A
- 7.29 (a) B ij ?k"kZ.k cy osQ osx dk fojks/ djrk gS A vr% ?k"kZ.k cy rFkk rhj dh fn'kk leku gS A ?k"kZ.k osQ dk;Z djus dh fn'kk bl izdkj gS fd ;g dks.kh; xfr dk fojks/ rFkk gS A nksuksa gh dkxt osQ i"B osQ vHkyacor~ dk;Z djrs gSa] buesa i"B osQ vareqZkt osQ i"B osQ cfgeqZ[kh gSa A
 (b) ?k"kZ.k cy laioZQ osQ osx dks ?kVv nsrk gS A tc ;g osx 'kwU; gksrk gS rks fMLd dh yks lqfuf'pr gks tkrh gS A ,d ckj ,slk gks tkus ij ?k"kZ.k cy 'kwU; gks tkrk gS A
- 7.30 ?k"kZ.k cy nzO;eku esa Qnz dks mlosQ vkjafHkd 'kwU; osx ls Rofjr djrk gS A ?k"kZ.k&cy v ω_0 esa eanu mRiUu djrk gS A xfr dh lehdj.k gSa $\frac{1}{2} \mu_k mgR = -I \alpha$] ftuls izklr gksrk gS $v = \mu_k gt$, $\omega = \omega_0 - \mu_k mgR t/I$ A yq<+duk rc vkjaHk gksrk gS A fdlh NYys osQ fy, $\frac{1}{2} \mu_k mgR^2$ rFkk $t = \omega_0 R / 2 \mu_k g$ ij NYys dk yq<+duk vkjaHk gksrk gS A fdlh NYys osQ fy, $\frac{1}{2} \mu_k mgR^2$ rFkk $t = \omega_0 R / 3 \mu_k g$ ij fMLd dk yq<+duk vkjaHk gksrk gS A bl izdkj leku fy, NYys dh vis{k fMLd igys yq<+duk vkjaHk dj nsrh gS A
- $R = 10 \text{ cm}$, $\omega_0 = 10 \pi \text{ rad s}^{-1}$, $\mu_k = 0.2$ osQ fy, okLrfod le;ksa osQ eku Kkr fd, tk ldrs gSa A
- 7.31 (a) 16.4 N (b) 'kwU; 37° (lfUudVr%)
- 8
- 8.1 (a) ugha
 (b) $g_k i$] ;fn varfj{k ;ku dk vkdkj mlosQ fy, bruk vf/d gks osQ gfjorZu dk lalwp.k dAlosQ
 (c) Tokjh; izHkko nwjh osQ ?ku osQ O;qRØekuqikrh gksrk gS vkSj bl vFkZ esa ;g mu cyks osQ O;qRØekuqikrh gksrs gSa

- 8.2 (a) ?kVrk gS ?kVrk gS fiaM dk nzO;eku/d
 8.3 0.63 ?kVd ls NksVkA
 8.5 3.54×10^8 years
 8.6 (a) xfrt ÅtkZ (b) de
 8.7 (a) ugha (b) ugha (c) ugha (d) gk;
 (iyk;u osx fiaM osQ nzO;eku rFkk iz{ksi.k dh fn'kk ij fuHkZj foHko osQ xq#Roh; foHko ij fuHkZj
 djrk gS ftlls fiaM dk iz{ksi.k fd;k xA pgsfd ;g foHko (vYir%) ml cng osQ v{kka'k rFkk ÅipkbZ ij
 djrk gS] vr% iyk;u osx (pky) Hkh (vYir%) bUgha dkjdxsa ij fuHkZj djrk gS
 8.8 ?kwers gq, fiaM dh d{kk esa dks.kh; laosx rFkk oqQy mQtkZ dks NksM+djAks" k IHkh jkf'k;
 8.9 (b), (c) rFkk (d)
 8.10 rFkk 8.11 bu nksuksa iz'uksa osQ fyA pWZ xkSj dks iwjk dj osQ Aksyk cukb,



- p rFkk nksuksa ij foHko fu;r gS rFkk bfy, Anz (k) vkSj (e) lgh gSa
- 8.12 2.6×10^8 m
 8.13 2.0×10^{30} kg
 8.14 1.43×10^{12} m
 8.15 28 N
 8.16 125 N
 8.17 i`Foh osQ osQnz ls m nwjh ij
 8.18 31.7 km s^{-1}
 8.19 5.9×10^9 J
 8.20 $2.6 \times 10^6 \text{ m s}^{-1}$
 8.21 0, $2.7 \times 10^{-8} \text{ J kg}^{-1}$; ekè; fcanq ij j[kk dksbZ fiaM fdlh vLFkk;A larqyu esa gS
 8.22 $-9.4 \times 10^6 \text{ J kg}^{-1}$
 8.23 $\frac{GM}{R^2} = 2.3 \times 10^{12} \text{ m s}^{-2}$, $\omega^2 R = 1.1 \times 10^6 \text{ m s}^{-2}$; ;gk;w ?kw.kZu dh dks.khA pkizgS rkjs osQ ?kw.khZ
 izsQe esa] blosQ fo"qor~ o`Rr ij cfgeZq[kh viosaQnz cy dh rgyuk esa viosaQnz cy dgha
 jgsxk (rFkk viosaQnz cy osQ dkj.A rM+s kh jgha ?kw.kZu dh dks.kh; xkSj c<+ tkrh
 gS] rks fiaM mMA tk,xk
 8.24 3×10^{11} J
 8.25 495 km