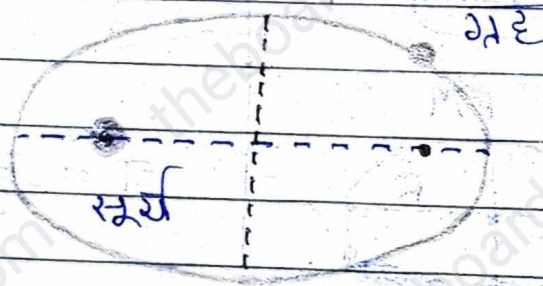


गुरुत्वाकर्षण (Gravitation)

केप्लर के ग्रह की गति से सम्बन्धित नियम :-
कक्षाओं का नियम

(i) केप्लर का प्रथम नियम →

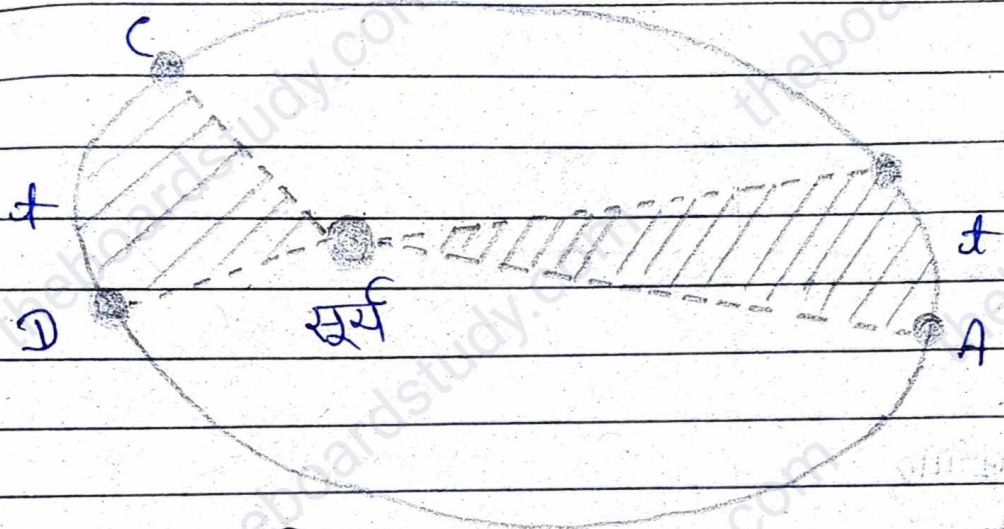
प्रत्येक ग्रह सूर्य के चारों ओर दीर्घ वृत्ताकार कक्षा में चक्कर लगाता है। जिसके एक फोकस पर सूर्य स्थित होता होता है। इस नियम अनुसार



(ii) द्वितीय नियम (Area Law)

केप्लर का द्वितीय नियम →

वाली रेखा बराबर समय में बराबर क्षेत्रफल तय करती है। अर्थात् जब ग्रह सूर्य के समीप होता है तो उसकी चाल अधिक होती है तथा जब ग्रह सूर्य के दूर होता है तो उसकी चाल कम होती है।



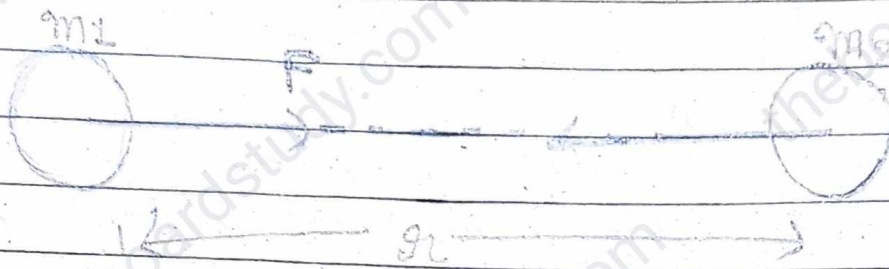
(iii) ऊपर का तृतीय नियम -
 आपने महावकाल का नियम इस नियमानुसार किसी
 भी ग्रह का परिक्रमण काल का वर्ग दिखि तृतीय
 कक्षा के अर्धदीर्घ अक्ष के घन के अनुक्रमानुपाती
 होता है।
 यदि किसी ग्रह का सूर्य के परितः परिक्रमण काल
 "T" हो तो तथा उसकी कक्षा की अर्धदीर्घ
 अक्ष "a" हो तो

$$T^2 \propto a^3$$

या $T^2 = K a^3$ जहाँ K एक नियतांक है।

न्यूटन के सार्वत्रिक आकर्षण का सार्वत्रिक नियम :-

इस नियमानुसार किन्हीं दो पिण्डों के मध्य लगने
 वाला आकर्षण बल उन दोनों पिण्डों के द्रव्यमानों
 के गुणनफल के अनुक्रमानुपाती तथा उनके बीच की
 दूरी के वर्ग के व्युत्क्रमानुपाती होता है।



$$F \propto m_1 m_2$$

$$F \propto \frac{1}{r^2}$$

दोनों समीकरणों को मिलाकर लिखने पर:

$$F \propto \frac{m_1 m_2}{r^2}$$

$$F = G \frac{m_1 m_2}{r^2}$$

जहाँ G एक नियतांक है।

$G \rightarrow$ सार्वत्रिक गुरुत्वाकर्षण नियतांक।

$$G = 6.67 \times 10^{-11} \frac{N \times m^2}{kg^2}$$

गुरुत्वाकर्षण नियतांक $\rightarrow$

न्यूटन के नियम से

$$F = \frac{G m_1 m_2}{r^2}$$

यदि:

$$m_1 = m_2 = 1 \text{ kg}$$

$$r = 1 \text{ m}$$

$$F = \frac{G \times 1 \times 1}{1^2}$$

$$F = G$$

अर्थात् गुरुत्वाकर्षण नियंतांक 1 m की दूरी पर स्थित दो 1 kg के द्रव्यमानों के बीच लगने वाले आकर्षण बल के बराबर होता है।

G का मापक:

$$F = \frac{G m_1 m_2}{r^2}$$

$$G = \frac{F \times r^2}{m_1 m_2}$$

$$G \text{ का मापक} = \frac{\text{Newton} \times \text{metre}^2}{\text{kg} \times \text{kg}}$$

$$= \frac{\text{Newton} \times \text{metre}^2}{\text{kg}^2}$$

विमीय सूत्र :

$$\frac{[M][L]^2[T^{-2}]}{[M][L]}$$

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

यह एक आवेग की इकाई है।

$$G = 6.67 \times 10^{-11} \frac{Nm^2}{kg^2}$$

अक्षत्वीय त्वरण $\rightarrow$

पूर्वक नीचे गिरती विराम अवस्था से स्वतंत्रता के पृथ्वी के आकर्षण के कारण प्रति सेकंड जितनी बढ़ती है उसे अक्षत्वीय त्वरण कहते हैं। एवं पृथ्वी इसे g से अभिव्यक्ति करते हैं। एवं पृथ्वी पर इसका मान $g = 9.8 \text{ m/s}^2$ होता है।

$$g = 9.8 \text{ m/s}^2$$

मात्रक

$$\frac{m}{s^2}$$

विमीय सूत्र: $[L][T^{-2}]$

१. गुरुत्वाकर्षण नियंत्रांक तथा गुरुत्वीय त्वरण में अंतर

गुरुत्वाकर्षण नियंत्रांक	गुरुत्वीय त्वरण
(i) एकांक दूरी पर रखे दो एकांक द्रव्यमान के पिण्डों के बीच लगने वाले आकर्षण बल के संख्यात्मक मान को μ कहते हैं।	स्वतंत्रतापूर्वक नीचे गिरते पिण्ड में पृथ्वी के आकर्षण बल के कारण उत्पन्न त्वरण को g कहते हैं।
(ii) μ का मापक न्यूटन $\times$ मीटर ² / किग्रा ² है।	g का मापक मीटर / सेकण्ड ² है।
(iii) μ का मान सभी स्थानों पर समान रहता है।	g का मान भिन्न-भिन्न स्थानों पर भिन्न-भिन्न होता है।
(iv) μ एक सार्वत्रिक नियंत्रांक है जिसका मान 6.67×10^{-11} न्यूटन मीटर ² / किग्रा ² है।	g का औसत मान 9.8 मी / से ² माना जाता है।
(v) μ एक आदिश राशि है।	g एक सदिश राशि है।

२. μ व g में संबंध लिखिए।

माना कि पृथ्वी का द्रव्यमान M तथा त्रिज्या R है तब पृथ्वी की सतह पर रखे m द्रव्यमान पर लगने वाला गुरुत्वाकर्षण बल:

$$F = \frac{\mu M m}{R^2} \quad \text{--- (1)}$$

परन्तु परन्तु भारः

$$F = mg \quad \text{--- (2)}$$

समी ① व ② की तुलना करने पर

$$mg = \frac{\mu M m}{R^2}$$

$$g = \frac{\mu M}{R^2}$$

यही आवश्यक सम्बन्ध है।

g के मान में परिवर्तन -

- (i) अँचई के साथ g के मान में परिवर्तन
 (ii) गहराई के साथ g के मान में परिवर्तन

(i) अँचई के साथ g के मान में परिवर्तन -

माना कि एक बिन्दु पृथ्वी तल से h अँचई पर स्थित है जहाँ g गुरुत्वीय त्वरणा का मान g_1 है तब

$$g_1 = \frac{GM}{(R+h)^2} \quad \text{--- (i)}$$

परन्तु पृथ्वी के तल पर गुरुत्वाकर्षण त्वरण का मान:

$$g = \frac{GM}{R^2} \quad \text{--- (ii)}$$

समी (i) में समी (ii) का भाग देने पर

$$\frac{g_1}{g} = \frac{\frac{GM}{(R+h)^2}}{\frac{GM}{R^2}}$$

$$\frac{g_1}{g} = \frac{R^2}{(R+h)^2}$$

$$\frac{g_1}{g} = \frac{R^2}{R^2(1+\frac{h}{R})^2}$$

$$\frac{g_1}{g} = \frac{1}{(1+\frac{h}{R})^2}$$

$$g_1 = \frac{g}{(1+\frac{h}{R})^2}$$

2-पट्ट है जि

गु. $\propto \frac{1}{r}$

अतः अँचि के साथ g के मान में कमी होती है।

(ii) गहरी के साथ g के मान में परिवर्तन -

माना की गिप्पा R एवं द्रव्यमान M है
तब पृथ्वी के तल पर गुरुत्वीय त्वरण:

$$g = \frac{GM}{R^2}$$

$$\left[\begin{aligned} \therefore \text{घनत्व} &= \frac{\text{द्रव्यमान}}{\text{आयतन}} \\ \text{द्रव्यमान} &= \text{आयतन} \times \text{घनत्व} \end{aligned} \right]$$

(i)
(ii)

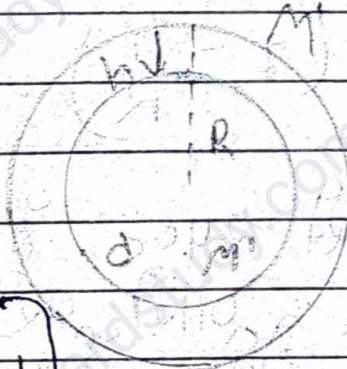
$$M = \frac{4}{3} \pi R^3 \rho$$

$$g = \frac{G \cdot \frac{4}{3} \pi R^3 \rho}{R^2}$$

$$g = \frac{4}{3} \pi R \rho \quad \text{--- (1)}$$

माना गहराई में जाने पर पृथ्वी का द्रव्यमान
 रह जाता है एवं इस स्थान पर
 गुरुत्वीय धरण g_1 है।

$$g_1 = \frac{GM'}{(R-h)^2}$$



$$\left[\therefore M' = \frac{4}{3} \pi (R-h)^3 \rho \right]$$

तब

$$g_1 = \frac{G \frac{4}{3} \pi (R-h)^3 \rho}{(R-h)^2}$$

$$g_1 = \frac{G \frac{4}{3} \pi (R-h) \rho}{1} \quad \text{--- (2)}$$

समी ① में समी ② का सँ भाग देने पर :

$$\frac{g_1}{g} = \frac{\cancel{G} \frac{4}{3} \pi (R-h) \rho}{\cancel{G} \frac{4}{3} \pi R \rho}$$

$$\frac{g_1}{g} = \frac{R-h}{R}$$

$$g' = g \left(1 - \frac{h}{R}\right) \quad \text{--- (3)}$$

पृथ्वी के केंद्र पर Page no: _____

$$\frac{g'}{g} = \frac{R}{R} - \frac{h}{R}$$

ह = R
समी (3) से

$$\frac{g'}{g} = 1 - \frac{h}{R}$$

$$g' = g \left(1 - \frac{R}{R}\right)$$

$$g' = g (1 - 1)$$

$$g' = g \times 0$$

$$g' = g \left(1 - \frac{h}{R}\right)$$

$$\text{--- (3) } \boxed{g' = 0}$$

अतः समी (3) से स्पष्ट है कि ~~इ~~ पृथ्वी में गहराई h पर जाने पर g का मान शून्य हो जाता है।

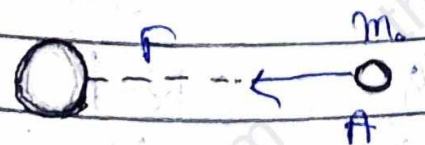
गुरुत्वीय क्षेत्र :- किसी पिण्ड का चारों ओर वह क्षेत्र जहाँ कोई अन्य पिण्ड गुरुत्वाकर्षण बल का अनुभव करता है गुरुत्वीय क्षेत्र कहलाता है।

गुरुत्वीय क्षेत्र की तीव्रता $\rightarrow$

(1) गुरुत्वीय क्षेत्र के किसी बिन्दु पर गुरुत्वीय क्षेत्र की तीव्रता उस बिन्दु पर रखे एक इकाई द्रव्यमान के पिण्ड पर लगाने वाले बल के बराबर होती है। इसे कैपिटल "G" से प्रदर्शित करते हैं।

$$G = \frac{F}{m}$$

मापक : $\frac{\text{न्यूटन}}{\text{द्रव्यमान}}$ $\frac{N}{kg}$



विभीय सूत्र : $[M L T^{-2}] - [M^0 L^0 T^0]$
 $[M]$

यह एक सादृश्या राशि है इसकी दिशा लय की दिशा में होती है।

परन्तु गुरुत्वाकर्षण नियम से

$$F = \frac{GMm}{r^2}$$

समी ① में मान रखने पर

$$F = \left(\frac{GMm}{r^2} \right)$$

$$[F] = \left[\frac{GM}{r^2} \right]$$

गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा → किसी पिण्ड को अनन्त से गुरुत्वीय क्षेत्र के अन्दर किसी बिन्दु तक लाने में कितना कार्य होता है उसे उस बिन्दु पर पिण्ड की गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा कहते हैं।

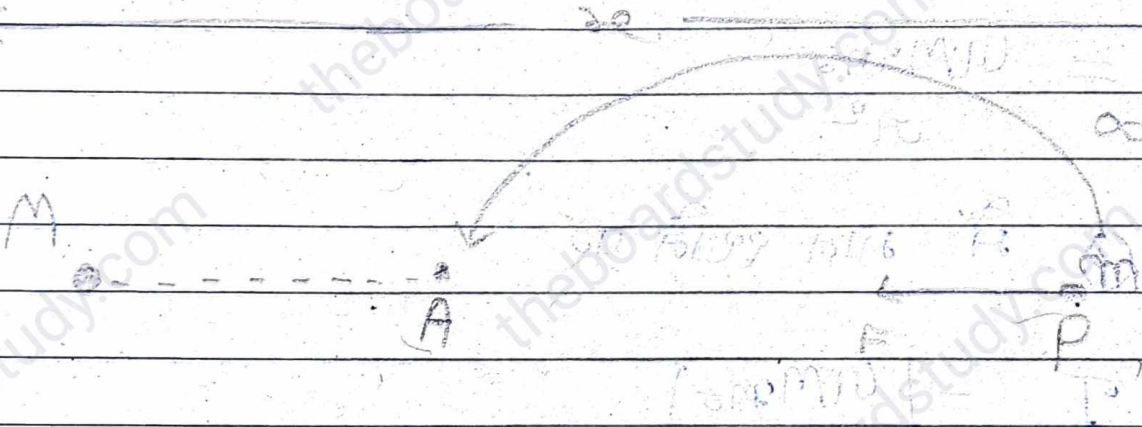
$$U = - \frac{GM_1 m_2}{r}$$

मासक : जून (5)

विभीयसूत्र : [14.7-2]

यह एक आदिवा राशि है।

गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा का व्यंजक :-



माना कि द्रव्यमान M के गुरुत्वीय क्षेत्र में एक
खिन्तु A स्थित है जहाँ हमें गुरुत्वीय
स्थितिज ऊर्जा का मान ज्ञात करना है।
तब अनन्त से M द्रव्यमान को लाने
में किया गया कार्य W

$$W = \int_{\infty}^h F dr \quad \text{--- (1)}$$

परन्तु दोनों द्रव्यमानों के मध्य गुरुत्वाकर्षण
बल:

$$F = \frac{GMm}{r^2}$$

रामा ① में F का मान रखने पर

$$W = \int_{x_1}^{x_2} \frac{UMM}{x^2} dx$$

$$W = \int_{\infty}^{x_2} \frac{UMM}{x^2} dx$$

$$W = UMM \int_{\infty}^{x_2} \frac{1}{x^2} dx$$

$$W = UMM \int_{\infty}^{x_2} x^{-2} dx$$

$$W = UMM \left[\frac{x^{-2+1}}{-2+1} \right]_{\infty}^{x_2}$$

$$W = UMM \left[\frac{x^{-1}}{-1} \right]_{\infty}^{x_2}$$

$$W = -UMM \left(\frac{1}{x} \right)_{\infty}^{x_2}$$

$$W = -GMm \left(\frac{1}{r} - \frac{1}{\infty} \right)$$

$$W = -GMm \times \frac{1}{r}$$

$$W = \frac{-GMm}{r}$$

यही कार्य परत में गुरुत्वीय स्थितिज ऊर्जा संग्रहीत होता है।

$$U = \frac{-GMm}{r}$$

यही अभीष्ट व्यंजक है।

गुरुत्वीय विभव $\rightarrow$

विन्दु पर विभव एक गुरुत्वीय क्षेत्र के अन्दर किसी अनन्त से अनन्त तक गुरुत्वीय क्षेत्र के अन्दर तब तक होता है कि कार्य के कारण गुरुत्वीय विभव सदैव ऋणात्मक रहता है। इसे अपरिहार्य "V" से प्रदर्शित करते हैं।

$$V = -\frac{W}{m}$$

मात्रक: $\frac{\text{जूल}}{\text{kg द्रव्यमान}}$

वैक्य सूत्र:

[100]

यह एक अति

क. माप पलायन वे

पलायन वेग पिण्ड को पृथ्वी के गुरुत्वाकर्षण से वापस प्रहरीति न

$V_e =$ पलायन वेग के

$$V = \frac{W}{m}$$

मात्रकः = $\frac{\text{जूल}}{\text{kg द्रव्यमान}}$

#

$$\frac{J}{kg}$$

विमीय सूत्रः $[M^2 T^{-2}]$

$$[M]$$

$$[M^2 T^{-2}]$$

यह एक अदिश राशि है।

व.मप

पलायन वेग (Escape Velocity) :

पलायन वेग वह न्यूनतम वेग है जिससे किसी पिण्ड को पृथ्वी तल से ऊपर फैकुने पर वह पृथ्वी के गुरुत्वीय क्षेत्र से बाहर निकल जाई अर्थात् वह पृथ्वी तल पर लौटकर उभी वापस नहीं आ सके। इसे "वे" से प्रहक्षित करते हैं।

$$Ve = \sqrt{2gR}$$

पलायन वेग के लिए व्यक्त व्यंजक :

माना कि किसी m द्रव्यमान के पिंड को पृथ्वी की सतह से अनन्त पर भेजने में किया गया कार्य W है। W

$$W = \Delta U$$

$$W = U_G - U_i$$

$$W = 0 - \left(-\frac{GMm}{R} \right)$$

$$W = \frac{GMm}{R}$$

यही किया गया कार्य गतिज ऊर्जा के रूप में संग्रहीत हो जाता है।

$$\frac{1}{2} m v_e^2 = \frac{GMm}{R}$$

$$v_e^2 = \frac{2GM}{R}$$

$$v_e = \sqrt{\frac{2GM}{R}} \quad \text{--- (1)}$$

परन्तु :-

$$g = \frac{GM}{R^2}$$

$$GM = gR^2$$

समी (i) में मान रखने पर :-

$$v_e = \sqrt{\frac{2gR^2}{R}}$$

$$v_e = \sqrt{2gR}$$

यही अविष्ट व्यंजन है।

Note :-

(i) पृथ्वी के लिए पलायन वेग का मान 11.2 km/s होता है।

(ii) चंद्रमा के लिए पलायन वेग का मान 2.43 km/s होता है।

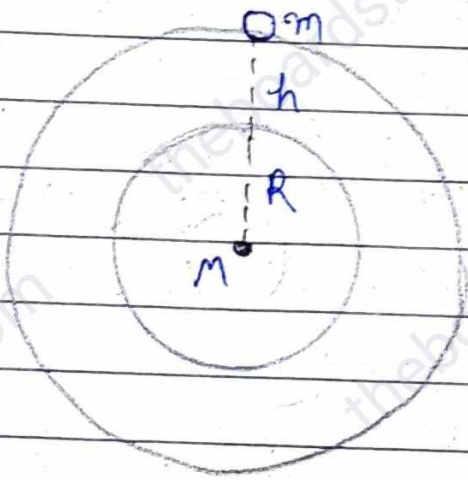
भू-उपग्रह ->

वह आकाशीय पिंड जो पृथ्वी अथवा किसी ग्रह के चारों ओर चक्कर लगाता है। उपग्रह कहलाता है। पृथ्वी का एक मात्र प्राकृतिक उपग्रह चंद्रमा है।

कक्षीय चाल $\rightarrow$

किसी कक्षा में किसी उपग्रह को स्थापित करने के लिये आवश्यक चाल को उस उपग्रह की कक्षीय चाल कहते हैं।

कक्षीय चाल का व्यंजक $\rightarrow$



ग्रह के चारों ओर उपग्रह की वृत्तीय मार्ग में गति के लिए आवश्यक अभिकेंद्रीय बल ग्रह एवं उपग्रह के मध्य लगने वाले आकर्षण बल द्वारा सहान किया जाता है।

अभिकेंद्रीय बल = गुरुत्वाकर्षण बल

$$\frac{mv^2}{(R+h)} = \frac{GMm}{(R+h)^2}$$

$$v^2 = \frac{GM}{(R+h)} \quad (1)$$

परन्तु :- $UM = gR^2$

$$v^2 = \frac{gR^2}{R+h}$$

$$v = \sqrt{\frac{gR^2}{R+h}} \quad \text{--- (1)}$$

यही आवश्यक व्यंजक है।

Note :-

(i) पृथ्वी के समीप परिक्रमा करने वाले ग्रह की कक्षीय चाल लगभग 7.9 km/s होती है।

परिक्रमा चाल $\rightarrow$

यह उपग्रह पृथ्वी के अत्यन्त पास है $h=0$
समी (1) से व समी (2) से

$$v^2 = \frac{UM}{(R+h)}$$

$$v^2 = \frac{UM}{R+0}$$

$$v = \sqrt{\frac{UM}{R}}$$

समी (१) से

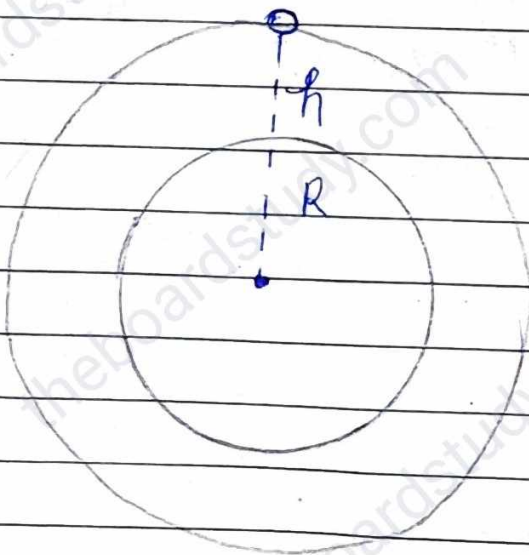
$$V_0 = \sqrt{\frac{gR^2}{R+h}}$$

$$V_0 = \sqrt{\frac{gR^2}{R}}$$

$$[V_0 = \sqrt{gR}]$$

परिक्रमण काल $\rightarrow$ उपग्रह द्वारा पृथ्वी का पूर्ण चक्कर लगाने में लगा समय उपग्रह का परिक्रमण काल कहलाता है।

परिक्रमण काल का व्यंजक $\rightarrow$



$$\text{समय} = \frac{\text{दूरी}}{\text{चाप}}$$

$$T = \frac{2\pi r}{v_0}$$

$$T = \frac{2\pi(R+h)}{\sqrt{\frac{gR^2}{(R+h)}}}$$

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{(R+h)^2(R+h)}{gR^2}}$$

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{(R+h)^3}{gR^2}} \quad \text{--- ①}$$

दाता है:

$$g = \frac{GM}{R^2}$$

$$gR^2 = GM$$

समी ① में

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{(R+h)^3}{GM}} \quad \text{②}$$

यदि कोई उपग्रह पृथ्वी के अत्यन्त निकट से घूम रहा हो तो

$$h = 0$$

समी (२) से

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{(R+0)^3}{GM}}$$

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{R^3}{GM}} \quad (3)$$

परन्तु:

$$\rho = \frac{M}{V}$$

$$M = V\rho$$

$$M = \frac{4}{3}\pi R^3 \rho$$

समी (३) से

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{R^3}{GM \times \frac{4}{3}\pi R^3 \rho}}$$

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{3}{GM \times 4\pi \rho}}$$

Q. चंद्रमा पर वायुमण्डल नहीं है। जहाँकि ब्रह्मपति और वानि पर समान वायुमण्डल है। क्यों।

Ans. चंद्रमा पर पलायन वेग लगभग 2.47 km/s होता है। इसलिए जिन गैसों के अणुओं का वेग 2.47 km/s से अधिक होता है वे चंद्रमा की सतह को छोड़कर सदैव के लिए आंतरिक्ष में चले जाते हैं। अतः चंद्रमा पर वायुमण्डल नहीं होता। इसके विपरीत बड़े ग्रह जैसे ब्रह्मपति वानि आदि पर पलायन वेग का मान बहुत अधिक होता है। अतः वह सारे अणु पलायन नहीं कर पाते। तथा वह पृथ्वी की अपेक्षा समान वायुमण्डल उपरि-रक्षित रहता है।

Q. 8. का मान कहीं अधिक तथा कहीं कम होता है?

Ans. पृथ्वी पर g का मान 9.8 m/s^2 है। एवं g का मान भूमध्य रेखा पर न्यूनतम होता है। एवं g का मान ध्रुवों पर अधिकतम होता है।

मुख्यकाली उपग्रह :- पृथ्वी के ऐसे कृत्रिम उपग्रह जिनका अवधि काल पृथ्वी के घूर्णन काल के बराबर होता है अर्थात् 24 घण्टे होता है। का मुख्यकाली उपग्रह कहते हैं।