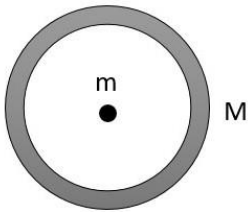


ඉහත රූපයේ දැක්වෙන්නේ ඒක රේඛීය වන පරිදි තබා ඇති ඝන ගෝල 3කි. 1kg ස්කන්ධය මත ඇනෙක් ස්කන්ධ දෙක මඟින් ක්‍රියාකරන සම්ප්‍රයුක්ත ගුරුත්වාකර්ෂණ බලය ගුණය වන්නේ x හි අගය පහත සඳහන් කුමක් වන විටද?

- (1) 2m      (2) 3m      (3) 4m      (4) 5m      (5) 6m

06) ස්කන්ධය M හා අරය R වන මුදුවක කේන්ද්‍රයේ පහත රූපයේ පරිදි ස්කන්ධය m වන අංශුවක් තබා ඇත. M මඟින් m මත ක්‍රියාකරන ගුරුත්වාකර්ෂණ බලයේ විශාලත්වය,



- (1) 0      (2)  $\frac{GMm}{2R^2}$       (3)  $\frac{GMm}{R^2}$       (4)  $\frac{3GMm}{2R^2}$       (5) අපරිමිත අගයකි.

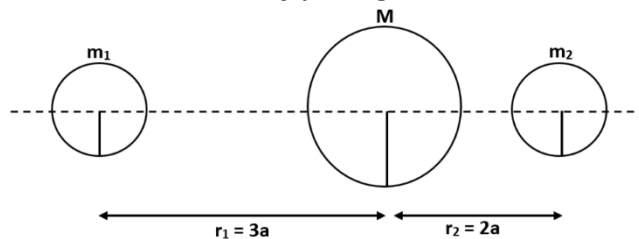
07) අභරයේ ස්කන්ධය පෘථිවියේ ස්කන්ධයෙන් 0.1 ක් වේ. අභරය ඝන සූර්යයා අතර දුර පෘථිවිය ඝන සූර්යයා අතර දුර මෙන් 1.5 ක් වේ.

$\frac{\text{සූර්යයා ඝන අභරය අතර ගුරුත්වාකර්ෂණ බලය}}{\text{සූර්යයා ඝන පෘථිවිය අතර ගුරුත්වාකර්ෂණ බලය}}$  අතර අනුපාතය

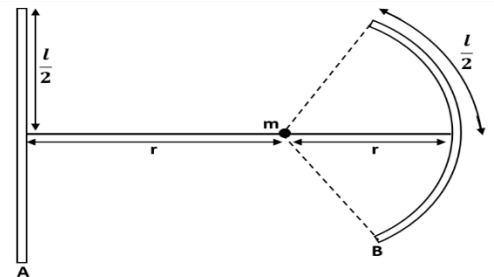
- (1) 1      (2)  $\frac{0.1}{(1.5)^2}$       (3)  $\frac{1}{(1.5)^2}$       (4)  $\frac{(1.5)^2}{1}$       (5)  $\frac{(1.5)^2}{0.1}$

08) ස්කන්ධ තුනක ඒකලින පද්ධතියක් රූපයේ පෙන්වා ඇත.  $m_1$  හා  $m_2$  ස්කන්ධ දෙක රූපයේ දැක්වෙන පිහිටීමේල තබා ගත් විට ඒවායේ බලපෑම යටතේ M ස්කන්ධය නිශ්චලව පවතී.  $m_1$  ස්කන්ධය දෙගුණ කළ විට M ස්කන්ධය තවදුරටත් නිශ්චලතාවයේ පවතින්නේ  $r_2$  හි අගය

- (1)  $2\sqrt{2}a$  දක්වා වෙනස් කළ විටය.  
 (2)  $\sqrt{2}a$  දක්වා වෙනස් කළ විටය.  
 (3)  $2a$  දක්වා වෙනස් කළ විටය.  
 (4)  $4a$  දක්වා වෙනස් කළ විටය.  
 (5)  $3\sqrt{2}a$  දක්වා වෙනස් කළ විටය.



09) A යනු දිග l සහ ස්කන්ධය M වන ඒකාකාර ලෝහ දණ්ඩකි. B දණ්ඩ කාඩු ඇත්තේ A ට සර්වසම වූ වෙනත් දණ්ඩක් ගෙන එය අරය r වන වෘත්ත වාසයක් සාදන ආකාරයට නවා ගැනීමෙනි. m ලක්ෂ්‍යාකාර ස්කන්ධයක් රූපයේ දැක්වෙන ආකාරයට A සහ B අතර තබා ඇත.  $F_A$  යනු m මත A මගින් ඇති කරන ගුරුත්වාකර්ෂණ බලයේ විශාලත්වය සහ  $F_B$  යනු m මත B මගින් ඇති කරන ගුරුත්වාකර්ෂණ බලයේ විශාලත්වයද නම්



- (1)  $F_A = F_B = \frac{GMm}{r^2}$       (2)  $F_B < F_A = \frac{GMm}{r^2}$       (3)  $F_A < F_B = \frac{GMm}{r^2}$   
 (4)  $F_A < F_B < \frac{GMm}{r^2}$       (5)  $F_B < F_A < \frac{GMm}{r^2}$







01) පෘථිවිය පෘෂ්ඨය මත ගුරුත්වාකර්ෂණ ත්වරණය  $10\text{ms}^{-2}$  ද පෘථිවියේ අරය  $6400\text{km}$  ද වේ. පෘථිවි පෘෂ්ඨය මත සිට  $300\text{kg}$  ස්කන්ධයක් පෘථිවි පෘෂ්ඨයේ සිට  $300\text{km}$  දුරින් පිහිටි කක්ෂයක් වෙත යන්ත්‍රමිත් රැගෙන යාමට කළ යුතු කාර්යය සොයන්න.

02) පෘථිවි පෘෂ්ඨය මත ගුරුත්වජ ත්වරණය  $9.81\text{ms}^{-2}$  ද පෘථිවියේ අරය  $6400\text{km}$  ද වේ. පෘථිවි පෘෂ්ඨය මත පිහිටි ලක්ෂ්‍යයක ගුරුත්වාකර්ෂණ විභවය ගණනය කරන්න.

03) පාදයක්  $d$  බැගින් වන සමචතුරස්‍රායක අනුපිලිවෙලට ගත් ශීර්ෂවල ස්කන්ධ  $2m$ ,  $3m$ ,  $2m$  හා  $m$  වන අංශු භරණක් තබා ඇත. මෙම පද්ධතියෙහි සම්පූර්ණ ගුරුත්වාකර්ෂණ විභව ශක්තිය සොයන්න.

04) පෘථිවියෙහි අරය  $R$  වන අතර පෘථිවි පෘෂ්ඨය මතදී ගුරුත්වජ ත්වරණය  $g$  වේ. පෘථිවි පෘෂ්ඨයේ සිට  $R$  උසක් දක්වා ඔසවන ලදී. ස්කන්ධය  $m$  වූ වස්තුවක විභව ශක්ති වැඩිවීම වන්නේ,

- (1)  $\frac{1}{4} mgr$                       (2)  $\frac{1}{2} mgr$                       (3)  $mgR$                       (4)  $2mgR$                       (5)  $4mgR$

05) ඒකාකාර ඝනත්වයක් ඇති ග්‍රහලෝකයක ස්කන්ධය  $2.0 \times 10^{27}$  වේ. එහි අරය  $6.7 \times 10^7$  වේ. ග්‍රහලෝකයේ පෘෂ්ඨය මත ගුරුත්වාකර්ෂණ විභවය වනුයේ (  $G = 6.7 \times 10^{-11} \text{Nm}^2\text{kg}^{-2}$  )

- (1)  $-2.0 \times 10^9 \text{Jkg}^{-1}$                       (2)  $-2.0 \times 10^2 \text{Jkg}^{-1}$                       (3)  $0$   
 (4)  $2.0 \times 10^9 \text{Jkg}^{-1}$                       (5)  $6 \times 10^2 \text{Jkg}^{-1}$

**වස්තුවක් ගුරුත්වාකර්ෂණ බලය උපයෝගී කර ගනිමින් වෘත්ත වලිතයේ යෙදීම (වන්දිකාව වලිතය)**

**වන්දිකාවේ වලිත වේගය**

**වන්දිකාවේ ආවර්ථ කාලය**

.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....

**වන්දිකාවක මුළු ශක්තිය**

.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....

01) පෘථිවිය වටා අරය  $1 \times 10^7 \text{m}$  වන කක්ෂයක වන්දිකාවක් ගමන් කරයි. එහි චලිත වේගයත් ආවර්ත කාලයත් ගණනය කරන්න. පෘථිවියේ ස්කන්ධය  $5.97 \times 10^{24} \text{kg}$  ද සාර්වත්‍ර ගුරුත්වාකර්ෂණ නියතයේ අගය  $6.67 \times 10^{-11} \text{Nm}^{-2}$  ද වේ.

.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....

**භූ ස්ථාවර වන්දිකා**

.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....  
.....

**භූ ස්ථාවර වන්දිකාවක් ගමන් කරන කක්ෂයට පෘථිවි පෘෂ්ඨයේ සිට පවතින උස සෙවීම**

.....  
.....  
.....







01) A ග්‍රහ වස්තුවේ අරය , B ග්‍රහ වස්තුවේ අරයට දරණ අනුපාතය Y වේ. A ග්‍රහ වස්තුව මත ගුරුත්වජ ත්වරණය , B ග්‍රහ වස්තුව මත ගුරුත්වජ ත්වරණයට දරණ අනුපාතය X වේ. වස්තුවක් A ග්‍රහ වස්තුව මත අත්කරගනු ලබන විශේෂ ප්‍රවේගය වම වස්තුවම B ග්‍රහ වස්තුව මත අත්කරගනු ලබන විශේෂ ප්‍රවේගයට දරණ අනුපාතය සොයන්න.

.....

.....

.....

.....

.....

.....

02) පෘථිවිය වටා වූ කක්ෂයක ගමන් කරන චන්ද්‍රිකාවක චාලක ශක්තිය E වේ. මෙම චන්ද්‍රිකාවට පෘථිවියෙහි ගුරුත්වාකර්ෂණ ක්ෂේත්‍රයෙන් නික්ම යාමට ලබාදිය යුතු චාලක ශක්තිය සොයන්න.

.....

.....

.....

.....

.....

.....

.....

.....

.....

.....

03) පෘථිවිය හා බ්‍රහස්පති මත විශේෂ ප්‍රවේග ගණනය කරන්න.  
 (පෘථිවියේ ස්කන්ධය -  $6 \times 10^{24} \text{kg}$ , බ්‍රහස්පතියේ ස්කන්ධය -  $1.88 \times 10^{24} \text{kg}$ ,  
 පෘථිවියේ විශ්කම්භය-  $12760 \text{km}$ , බ්‍රහස්පතියේ විශ්කම්භය -  $143600 \text{km}$  )

04) පෘථිවියේ ස්කන්ධය හා අරය පිළිවෙලින් M සහ R වේ. පෘථිවි පෘෂ්ඨයේ දී ස්කන්ධය m වන රොකට්ටුවක විශේෂ ප්‍රවේගය වන්නේ,

- (1)  $\sqrt{\frac{2GM}{R}}$                       (2)  $\sqrt{\frac{GM}{R}}$                       (3)  $\frac{\sqrt{2GM}}{R}$                       (4)  $\frac{\sqrt{GM}}{R}$                       (5)  $\sqrt{\frac{2GmM}{R}}$

05) ගෝලාකාර ක්ෂුද්‍ර ග්‍රහයෙකුගේ (asteroid) අරය 60 km වේ. එහි පෘෂ්ඨය මත ගුරුත්වාකර්ෂණ ත්වරණය  $3 \text{ ms}^{-2}$  වේ. ක්ෂුද්‍ර ග්‍රහයාගේ පෘෂ්ඨය මතදී විශේෂ ප්‍රවේගය වන්නේ

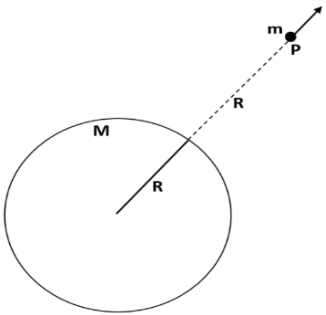
- (1)  $400 \text{ ms}^{-1}$                       (2)  $600 \text{ ms}^{-1}$                       (3)  $800 \text{ ms}^{-1}$                       (4)  $1200 \text{ ms}^{-1}$                       (5)  $3600 \text{ ms}^{-1}$

06) ස්කන්ධය M හා අරය R වූ ග්‍රහලෝකයකින් විශේෂ විම සඳහා අංශුවකට තිබිය යුතු අවම ප්‍රවේගය v දෙනු ලබන්නේ

- (1)  $v = \sqrt{\frac{2GM}{R}}$                       (2)  $v = 2\sqrt{\frac{2GM}{R}}$                       (3)  $v = 4\sqrt{\frac{2Gm}{R}}$   
 (4)  $v = \frac{GM}{R}$                       (5)  $v = \frac{2GM}{R}$

07) m ස්කන්ධයක් සහිත අංශුවක්, ස්කන්ධය M සහ අරය R වන ගෝලාකාර ග්‍රහලෝකයක කේන්ද්‍රයේ සිට  $2R$  දුරකින් පිහිටි P ලක්ෂ්‍යයක සිට සිරස්ව ඉහළට රූපයේ දැක්වෙන ආකාරයට ප්‍රක්ෂේප කරනු ලැබේ. මෙම ප්‍රක්ෂේපනය සඳහා විශේෂ ප්‍රවේගය වන්නේ

- (1)  $v = \sqrt{\frac{GM}{R}}$                       (2)  $v = \sqrt{\frac{2GM}{R}}$                       (3)  $v = \sqrt{\frac{2Gm}{R}}$   
 (4)  $v = \sqrt{\frac{GM}{2R}}$                       (5)  $v = 2\sqrt{\frac{GM}{R}}$





**පසුගිය විභාග ගැටළු**

01) සංකේත සියල්ලම හඳුන්වා දෙමින් නිව්ටන්ගේ ගුරුත්වාකර්ෂණ නියමය ප්‍රකාශනයක ආකාරයෙන් ලියා දක්වන්න. පෘථිවියේ ස්කන්ධය (M) හා අරය (g) ඇසුරෙන් පෘථිවි පෘෂ්ඨය මත ගුරුත්වජ ත්වරණය (g) සඳහා ප්‍රකාශනයක් ලබා ගන්න. ස්කන්ධය 1000kg වන වන්දිකාවක් කක්ෂගතව ඇත්තේ දිනකට දස වතාවක් පෘථිවිය වටා වෘත්තාකාර පථයක ගමන් කරන පරිදිය. පෘථිවියේ අරය  $6.4 \times 10^6$  m වේ.

- වන්දිකාවේ කක්ෂයට පෘථිවි පෘෂ්ඨයේ සිට ඇති උස සොයන්න.
- එම කක්ෂයේ පවතින විට වන්දිකාවේ සම්පූර්ණ ශක්තිය ගණනය කරන්න.
- පෘථිවි පෘෂ්ඨයේ සිට එහි කක්ෂය කරා රැගෙන යෑමට වන්දිකාවට සැපයිය යුතු අවම ශක්තිය සොයන්න.
- (iii) හා (ii) කොටස්වල පිළිතුරු සඳහා ලැබෙන අගයයන් වෙනස් වන්නේ ඇයි දැයි පහදා දෙන්න.
- භූ ස්ථාවර වීම සඳහා වන්දිකාවක් කක්ෂ ගත කල යුත්තේ පෘථිවි පෘෂ්ඨයේ සිට කොපමණ උසකටද?
- කක්ෂගතව ඇති වන්දිකාවේ ශක්තිය, ඝර්ෂණ නිසා හානි වේ නම් එහි වේගය හා කක්ෂයේ අරයට සිදුවන්නේ කුමක්ද?

02) පෘථිවි පෘෂ්ඨයේ සිට 1700km ඉහළින් වෘත්තාකාර කක්ෂයක අභ්‍යවකාශ පර්යේෂණාගාරයක් (space lab) ඇත.

- අභ්‍යවකාශ පර්යේෂණාගාරයේ වේගය කොපමණද? පෘථිවියේ අරය 6400km සහ පෘථිවි පෘෂ්ඨය මත ගුරුත්වජ ත්වරණය  $g = 10 \text{ ms}^{-1}$  වේ.
- භාණ්ඩ සමග ස්කන්ධය  $10^4$ kg වන අභ්‍යවකාශ යානයක් (space vehicle) පෘථිවියේ සිට අභ්‍යවකාශ පර්යේෂණාගාරයේ කක්ෂය දක්වා යන්නමින් ළගා වීමට සැපයිය යුතු අවම ශක්ති කොපමණද? වාත ප්‍රතිරෝධය නොසලකා හරින්න.
- අභ්‍යවකාශ පර්යේෂණාගාරයේ කක්ෂය වෙනස් නොකර එය හා සම්බන්ධ වීම සඳහා අභ්‍යවකාශ යානයට අවශ්‍ය අමතර ශක්ති කොපමණද?
- සම්බන්ධ වීමෙන් පසු අභ්‍යවකාශ යානයේ ඇති භාණ්ඩ අභ්‍යවකාශ පර්යේෂණාගාරය තුළ සංක්‍රමණය කරනු ලබයි. මෙම භාණ්ඩ පැටවීම නිසා කක්ෂගත වී ඇති අභ්‍යවකාශ පර්යේෂණාගාරයේ වේගය වෙනස් වේද? ඔබගේ පිළිතුර පැහැදිලි කරන්න.

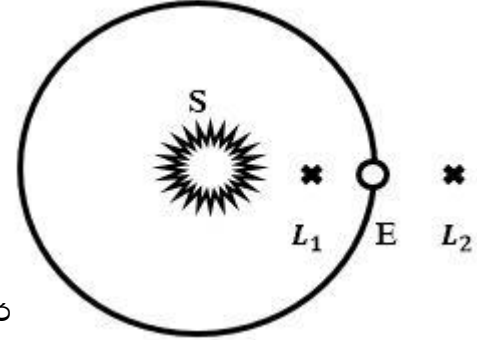
03) සන්නිවේදනය, කාලගුණ විද්‍යාව, ආරක්ෂාව සහ පෘථිවියෙහි මෙන්ම පිටත අභාවකාශයේ විද්‍යාත්මක ගවේෂණ ආදී ක්ෂේත්‍ර තුළ වන්දිකාවල භාවිතය පුළුල් වෙමින් පවතී. වන්දිකාවල යෙදීම අනුව ඒවා යම් නියමිත කක්ෂවල තබා ඇත. වන්දිකාවක් කක්ෂයක පවත්වා ගැනීම සඳහා අවශ්‍ය කේන්ද්‍ර අභිසාරී බලය ගුරුත්වාකර්ෂණ බලය මගින් ලබා දෙයි.

පෘථිවියේ භ්‍රමණ වලිතයේ කාලාවර්තයට ගැලපෙන අයුරින් පැය 24 ක කාලාවර්තයක් සහිතව භූසමකාලින (Geo synchronous) වන්දිකා පෘථිවිය වටා කක්ෂ ගත වේ. භූස්ථායී (Geostationary) වන්දිකාවක් (භූ.ස්.ව.) යනු පෘථිවියේ සමකය (අක්ෂාංශ  $0^\circ$ ) හරහා යන තලය මත ආසන්න වශයෙන් වෘත්තාකාර කක්ෂයක පවතින පොළොව මත සිටින නිරීක්ෂකයෙකුට අභ්‍යවකාශයේ වලිතයක් නොමැතිව පවත්නා සේ පෙනෙන භූ සමකාලින වන්දිකාවක් වේ. භූ.ස්.ව. පිළිබඳව අදහස පළමුවරට යෝජනා කරන ලද්දේ විද්‍යා ප්‍රබන්ධ රචක ආතර් සී. ක්ලාක් විසිනි. සන්නිවේදන වන්දිකා සහ කාලගුණික වන්දිකා සඳහා බොහෝ විට භූස්ථායී කක්ෂ ලබා දෙනුයේ ඒවාට පෘථිවියේ එකම ප්‍රදේශ අඛණ්ඩව නිරීක්ෂණය කිරීමට හැකි වන නිසාය. භූ.ස්.ව. පෘථිවි මධ්‍යස්ථාන සමග සන්නිවේදනය කිරීම සඳහා දිගාගත ඇන්ටෙනා භාවිතා කරනු ලැබේ. වන්දිකාවක් භූ.ස්.ව. ක් ලෙස ක්‍රියාත්මක වීමේ අවාසිද කිහිපයක් ඇත. එකිනෙක අතර බලපෑම් නොවන අයුරින් භූ ස්ථායී කක්ෂවල පවත්වා ගත හැකි වන්දිකා සංඛ්‍යාව සීමිත වේ. පෘථිවි මධ්‍යස්ථානයකින් නිකුත් කරන ලද විද්‍යුත් චුම්භක සංඥාවක් ආලෝකයේ ප්‍රවේගයෙන් ( $3 \times 10^8 \text{ ms}^{-1}$ ) ගමන් කරයි. වන්දිකාවට ඇති අධික දුර නිසා පෘථිවි මධ්‍යස්ථානයක් මගින් නිකුත් කල මුල් සංඥාව සහ වන්දිකාව හරහා ගමන් කර නැවත වෙනත් මධ්‍යස්ථානයක් වෙත පැමිණෙන විට සංඥාව අතර සැලකිය යුතු කාල සීමාවක් ඇති වේ. තවද අධික උස නිසා භූ.ස්.ව. මගින් ලබා ගන්නා, විශේෂයෙන් සමකයෙන් ඇත පිහිටුම්වල, පෘථිවියේ පින්තූරවල පැහැදිලි බව අඩුවේ. තවත් ගැටළුවක් වන්නේ භූ.ස්.ව. සූර්යයාට ආසන්න වන විට විශේෂයෙන් මාර්තු සහ සැප්තැම්බර් මාස අගදී සූර්යයා පෘථිවියේ සමක තලය හරහා යන විට සූර්යයාගේ ලැබෙන විද්‍යුත් චුම්භක විකිරණ මගින් ඇති කරන හානියයි.

මෑත වසරවලදී වඩා කෙටි කාලාවර්තයක් සහිත සාමාන්‍යයෙන් පෘථිවි පෘෂ්ඨයේ සිට 160-2000km උසකින් ක්‍රියාත්මක වන පහල පෘථිවි කක්ෂ වන්දිකා (ප.පෘ.ක.ව.) ජනප්‍රිය වී තිබේ. මේවායේ කක්ෂ පෘථිවි කේන්ද්‍රය හරහා වන ඕනෑම තලයක පැවතිය හැක. එනමුදු නියමිත ස්ථානයකට අදාලව සන්නික දත්ත එක්රැස් කරගැනීම (උදාහරණ- යම් රටකට ඉහළින් කාලගුණය නිරීක්ෂණය කිරීම) සඳහා ප.පෘ.ක.ව. සමූහයක් සහිත පද්ධතියක් අවශ්‍ය වේ. ප.පෘ.ක.ව. වල වාසි සමහරක් නම් සරල දිගාගත විය යුතු නැති ඇන්ටෙනා භාවිතය, විද්‍යුත් චුම්භක සංඥා සඳහා කාල පමාව අඩු වීම, පැහැදිලි බැවින් වැඩි පෘථිවියේ පින්තූර ලබා ගත හැකි වීම සහ සූර්යයාගෙන් ලැබෙන විද්‍යුත් චුම්භක විකිරණ අඩු වීම වේ. තවද වන්දිකාවක් පහල පෘථිවි කක්ෂයක තැබීම සඳහා අවශ්‍ය වන්නේ අඩු සම්පත් සහ ශක්ති ප්‍රමාණයක් වන අතර සාර්ථකව සන්නිවේදනය කිරීම සඳහා අවශ්‍ය වන්නේ අඩු ප්‍රබලතාවක් ඇති වර්ධක වේ. පෘථිවියේ ධ්‍රැවවලට ඉහළින් ගමන් කරන ධ්‍රැව වන්දිකාවක් (polar satellite) ප.පෘ.ක.ව. වල විශේෂ අවස්ථාවකි. තබල් අභ්‍යවකාශ දුරේක්ෂය ප.පෘ.ක.ව. වලට තවත් උදාහරණයකි.

පිටත අභ්‍යවකාශ විද්‍යාත්මකව ගවේෂණය කිරීම සඳහා පෘථිවියේ සිට ඉතා ඇත කක්ෂවල රඳවා ඇති නිරීක්ෂණාගාර තුළ පර්යේෂණ සිදු කරනු ලැබේ. මෙවැනි පර්යේෂණ සිදු කිරීම සඳහා වන්දිකා රඳවා තැබිය හැකි විශේෂිත පිහිටුම් පහක් පවතී. ඒවා ලග්රාන්ජ් (Lagrange) ලක්ෂ්‍ය නැතහොත් L - ලක්ෂ්‍යයන් ලෙස හැඳින්වේ. L - ලක්ෂ්‍යයන් වල තබන ලද වන්දිකා සූර්ය පෘථිවි පද්ධතියට සාපේක්ෂව අවලව්ව පවතින සේ පෙන්වේ. L - ලක්ෂ්‍යවලින් දෙකක් වූ  $L_1$  හා  $L_2$  ලෙස හඳුන්වන ලක්ෂ්‍යයන් දෙක පහත රූපයේ පෙන්වා ඇත. පෘථිවිය සූර්යයා වටා වර්ෂ ඒක කාලාවර්තයක් ඇති කක්ෂයක ගමන් කරන විට  $L_1$  සහ  $L_2$  ලක්ෂ්‍යයන් මත තබන ලද වන්දිකාද සූර්ය-පෘථිවි පද්ධතිය සමග ගමන්කරන නමුත් ඒවායේ සාපේක්ෂ පිහිටුම් නොවෙනස්ව පවතී.  $L_1$  ආසන්නයේ වන්දිකා හතරක්ද  $L_2$  ආසන්නයේ නවතම ප්ලාන්ක් (Planck) අභ්‍යවකාශ නිරීක්ෂණාගාරය ඇතුළු වන්දිකා තුනක්ද ස්ථානගත කර තිබේ. පිටත අභ්‍යවකාශ නිරීක්ෂණය කිරීම සඳහා  $L_2$  වඩා ප්‍රයෝජනවත් වේ. මන්දයත්  $L_2$  හි ඇති වන්දිකාවක් දෙසට පවතින වන සූර්ය කිරණවලින් කොටසක් පෘථිවිය මගින් වලිඟය පුරාවටම අවහිර කරන බැවිනි.

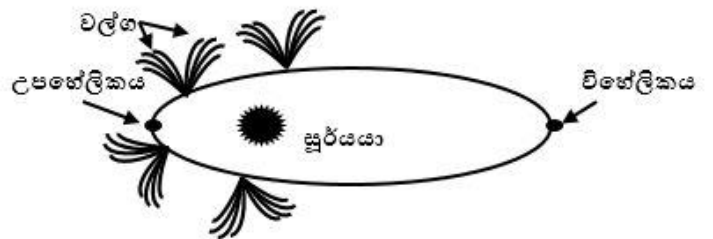
(පෘථිවියේ අරය  $6.4 \times 10^6$  m වේ.)



- භූ.ස්.ව. වක කාලාවර්තයේ අගය කොපමණද?
- පෘථිවිය වටා භූ.ස්.ව. කට තිබිය හැකි කක්ෂයේ ත්‍රිමාන රූපයක් අඳින්න. පෘථිවියෙහි භූගෝලීය උතුර, දකුණ සහ සමක තලය පැහැදිලිව ලකුණු කරන්න.
- ප.පෘ.ක.ව. සඳහා උදාහරණයක් දෙන්න.
- භූ.ස්.ව. කක්ෂයේ අරය  $r$  සඳහා ප්‍රකාශනයක් සර්වත්‍ර ගුරුත්වාකර්ෂණ නියතය  $G$ , පෘථිවියේ ස්කන්ධය  $M_E$  සහ භූ.ස්.ව. කාලාවර්තය  $T$  ඇසුරෙන් ලබා ගන්න. නිවැරදි සංඛ්‍යාත්මක අගයයන් ප්‍රකාශනයට ආදේශ කරන්න. පිලිතුර සුළු කිරීම අවශ්‍ය නොවේ.  $GM_E = 40 \times 10^{13} \text{ m}^3\text{s}^{-1}$
- පෘථිවි මධ්‍යස්ථානයකින් වයට 36000km ක් සිරස්ව ඉහළින් පිහිටි භූ.ස්.ව. කට නිකුත් කරනු ලබන විද්‍යුත් චුම්භක පිරික්සුම් සංඥාවක් එම මධ්‍යස්ථානය මගින් නැවත ආපසු ලබා ගන්නේ නම් එසේ ලබා ගැනීමේදී ඇතිවන කාල පමාව ගණනය කරන්න.
- පෘථිවිය වටා කක්ෂගතව ඇති ජාත්‍යන්තර අභ්‍යවකාශ මධ්‍යස්ථානය අරය 6700km ක් වූ සමක තලයට ආනත කක්ෂයක පවතී. එහි කාලාවර්තය ගණනය කරන්න. මෙය භූ.ස්.ව. වක්ද නැතහොත් ප.පෘ.ක.ව. වක්ද? ඔබේ පිලිතුරට හේතුව දෙන්න. ( $\sqrt{67^3} = 67^{\frac{3}{2}} = 548.4 : \pi^2$  හි අගය 10 ලෙස ගන්න.)
- ප.පෘ.ක.ව. ක වාසි තුනක් සඳහන් කරන්න.
- පිටත අභ්‍යවකාශ නිරීක්ෂණාගාරයක් තැබීමට  $L_2$  හි පිහිටුම වඩා හොඳ වන්නේ මන්ද?
- ප්ලාන්ක් අභ්‍යවකාශ නිරීක්ෂණාගාරයේ කෝණික වේගය ( $\omega$ )  $\text{rad year}^{-1}$  ඒකක වලින් ගණනය කරන්න.
- ප්ලාන්ක් නිරීක්ෂණාගාරයේ කක්ෂීය වලිඟය සඳහා සම්කරණයක් සූර්යයාගේ ස්කන්ධය ( $M_S$ ), පෘථිවියේ ස්කන්ධය ( $M_E$ ), පෘථිවියේ සිට සූර්යයාට ඇති දුර ( $R$ ), පෘථිවියේ සිට වන්දිකාවකට ඇති දුර ( $r$ ),  $\omega$  සහ  $G$  ඇසුරෙන් ලියා දක්වන්න. අනිකුත් ග්‍රාහක සහ වන්දියාගේ බලපෑම නොසලකා හරින්න.
- යම් වස්තුවක් වටා ඇති වන්දිකාවල කාලාවර්තය සාමාන්‍යයෙන් වස්තුවේ කේන්ද්‍රයේ සිට ඇති දුර සමග වැඩි විය යුතුය.  $L_1$  හා  $L_2$  හි ඇති වන්දිකා, සූර්යයාගේ සිට වෙන්ස් දුරවල පවතින නමුත් ඒවායේ කාලාවර්තයන් සමාන වේ. මේ සඳහා හේතු පැහැදිලි කරන්න.

04) පහත ජේදය කියවා අසා ඇති ප්‍රශ්නවලට පිලිතුරු සපයන්න.

වල්ගා තරු සාමාන්‍යයෙන් සූර්යයා වටා අධික ලෙස ඉලිප්සාකාර වූ කක්ෂවල ගමන් කරන කුඩා ආකාශ වස්තූන් වේ. [(1) රූපය බලන්න.] සමහර කක්ෂ ග්‍රහලෝක පද්ධතියෙන් ඔබ්බට දළ වශයෙන් ආලෝක වර්ෂයක් පමණ දුරට පැතිරේ. වල්ගා තරුවක් මත ක්‍රියාත්මක වන ප්‍රධාන බලය වනුයේ සූර්යයාට ඇති ගුරුත්වාකර්ෂණ ආකර්ෂණයයි. වල්ගා තරුවක ප්‍රධාන සංරචක වන්නේ න්‍යෂ්ටිය, කෝමාව සහ වල්ග වේ.



(1) රූපය

වල්ගා තරුවේ ඝන වස්තුව වන න්‍යෂ්ටියේ වපසරිය 50km ට වඩා අඩු වන අතර කෝමාව සූර්යයාට වඩා විශාල විය හැක. වල්ග කිලෝමීටර මිලියන 150 පමණ දුරට පැතිරිය හැක.

වල්ගා තරු ප්‍රධාන වශයෙන් සැඳි ඇත්තේ මිදුණු කාබන්ඩයොක්සයිඩ්, මිනේන්, ජලය (අයිස්) සමග පවතින ද්‍රවිලි අංශු සහ නොයෙකුත් ඛනිජ වර්ගවලිනි. වල්ගා තරුව අභ්‍යන්තර ග්‍රහලෝක දෙසට ළගා වී සූර්යයාට වඩා ආසන්න වෙමින් ගමන් කරන විට සූර්යයාගෙන් ලැබෙන විකිරණවල පීඩනය නිසා එහි පිටත ස්තරය වාග්පිකරණයට භාජනය වේ. එයින් නිකුත්වන ද්‍රවිලි සහ වායුවලින් සමන්විත, න්‍යෂ්ටිය වටා පැතිරුණු වල්ගා තරුවේ වායුගෝලය කෝමාව ලෙස හැඳින්වේ. කෝමාව මත ඇතිවන සූර්ය විකිරණ පීඩනය සහ සූර්ය සුළඟ නිසා අයන වලින් සමන්විත නිල් පැහැයෙන් යුත් වල්ගයක් සෑදෙන අතර සූර්ය සුළඟ, වායුව මත ඉතා ප්‍රබලව බලපාන බැවින් අයනවලින් සෑදුණු එම

වල්ගය සෘජුව සහ සූර්යයාගෙන් ඉවතට එල්ල වී පවතී. වල්ගා තරුවෙන් නිදහස් වූ දුටුලි අංශුන් මගින් වල්ගා තරුවට පිටුපසින් සුළු වශයෙන් වක්‍ර වූ සුදු පැහැයෙන් යුත් තවත් වල්ගයක් සෑදේ.

වල්ගා තරුවක වේගය සූර්යයාව වඩාත් ම දුරින් පිහිටි ලක්ෂ්‍යයේදී (විභේලිකය) ලබා ගන්නා එහි අවම අගය සහ සූර්යයාට වඩාත් ම ආසන්නයේ පිහිටි ලක්ෂ්‍යයේදී (උපභේලිකය) ලබා ගන්නා එහි උපරිම අගය අතර වෙනස් වේ. උදාහරණයක් ලෙස ස්කන්ධය  $2.0 \times 10^{14}$  kg වූ ජෝලියෝ වල්ගා තරුව සූර්යයාගේ සිට  $5.0 \times 10^{12}$  m දුරින් පිහිටි එහි විභේලිකයෙහි දී එහි අවම වේගය වන  $12.0 \text{ kms}^{-1}$  ලබා ගනී.

බාහිර අවකාශයෙන් වායුගෝලයට ඇතුළු වන සුන්හුන් කැබලි උල්කාහ (meteoroids) ලෙස හැඳින්වේ. බොහෝ උල්කාහ ඒවායේ රේඛීය සහ ප්‍රමණ වාලක ගත්තින් දෙකම වැය කරමින් ඝර්ෂණය නිසා ජනනය වන තාපය හේතුවෙන් ගෙන වායුගෝලය තුළදී ආලෝකය නිකුත් කරමින් දැවී යයි. ඒවා උල්කා (meteors) ලෙස හැඳින්වේ. වල්ගා තරුවක ගමන් මගෙහි අතහැරී ගිය සුන්හුන් කැබලි හරහා පෘථිවි වායුගෝලය ගමන් කරන විට, උල්කා වර්ෂා නිරීක්ෂණය කල හැකිවේ. සමහර උල්කාහ පෘථිවිය මතට පතිත වන අතර ඒවා උල්කාපාත (meteorites) ලෙස හැඳින්වේ.

උල්කාහයක් ඉක්මනින් එහි ද්‍රව්‍යාංකය කටා ළගා වන විට එය තාපදීප්ත බවට පත්වේ. අවට ඇති පරමාණු අයනීකරණය වී ඉලෙක්ට්‍රෝන සමග ඉක්මනින් ප්‍රතිසංයෝජනය වී ඇති කරන ආලෝක විමෝචනය හේතුවෙන් උල්කාහය, ගිනි බෝලයක් ලෙස පෙනෙන විශාල ගෝලාකාර වන ස්කන්ධයක් ඇති කරයි. සමහර ගිනි බෝල ලෙස පෙනෙන උල්කාහ පුපුරා ගොස් උල්කා කොටස් කිහිපයක් බවට පත් විය හැක. මෑතකදී රුසියාවේ සිදු වූවාක් මෙන් පිපිරීම දැක තත්පර කිහිපයකට පසුව පොළොව දෙදරවන තරමේ ස්වනික ගිගුරුම් ඇතිකරමින් උල්කාහයේ කැබලිවලින් නිපදවෙන ප්‍රකම්පන තරංග (Shock waves) පොළොව මතට ළගා විය හැක.

- වල්ගා තරුවක ප්‍රධාන සංරචක මොනවාද?
- වල්ගා තරුවක වල්ග ආකාර දෙක අතර ප්‍රධාන වෙනස්කම් තුනක් සඳහන් කරන්න.
- ජෝලියෝ වල්ගා තරුව එහි විභේලිකයෙහි ඇති විට එය මත ක්‍රියා කරන ගුරුත්වාකර්ෂණ බලය ගණනය කරන්න. (සූර්යයාගේ ස්කන්ධය =  $2 \times 10^{30}$  kg,  $G = 6.7 \times 10^{-11} \text{ Nm}^2\text{kg}^{-2}$ )
- ජෝලියෝ වල්ගා තරුව සූර්යයාගේ සිට  $8.0 \times 10^{10}$  m දුරින් පිහිටි එහි උපභේලිකයෙහි පිහිටි විට එහි වේගය සොයන්න. (සටහන: විභේලිකය සහ උපභේලිකය යන පිහිටුම්වල දී වල්ගා තරුවේ ප්‍රවේගය අරීය දිශාවට ලම්භක වේ. ස්කන්ධය නොවෙනස්ව පවති යැයි උපකල්පනය කරන්න.)
- පෘථිවි වායුගෝලය වල්ගා තරුවක කක්ෂය හරහා යනවිට උල්කා වර්ෂාවක් නිපදවෙන්නේ මන්ද?
- උල්කා හා උල්කාපාත අතර වෙනස කුමක්ද?
- උල්කාහ දහනය විමේදී තාප ශක්තිය බවට පරිවර්තනය වන්නේ කුමන ශක්තියද?
- උල්කාහයක් ගිනි බෝලයක් සේ දිස්වීමට ආලෝකය ජනනය කරන යාන්ත්‍රණය කුමක්ද?
- සිරස්ව  $200 \text{ ms}^{-1}$  වේගයකින් පහළට වැටෙන උල්කාහයක් කැබලි දෙකකට පුපුරා යයි. උල්කාහයේ ස්කන්ධයෙන්  $\frac{3}{5}$  ක ස්කන්ධයක් ඇති එක් කැබැල්ලක් තිරස් දිශාවට  $600 \text{ ms}^{-1}$  වේගයකින් ගමන් කරයි නම්, අනෙක් කැබැල්ලේ වේගය සොයන්න.
- ප්‍රකම්පන තරංගයක් ඇති විම සඳහා උල්කාහ කැබැල්ලක වේගය සපුරාලිය යුතු තත්ත්වය කුමක්ද?
- ප්‍රකම්පන තරංගයක් සෑදෙන අයුරු රූපසටහනක් භාවිතයෙන් පැහැදිලි කරන්න.