

الاول

()

الجزء 1

1. - إثبات أن حركة القمر الاصطناعي منتظمة :

ندرس حركة القمر الاصطناعي في المرجع المركزي الأرضي باعتباره غاليليا.

تطبق الأرض على القمر الاصطناعي قوة : $\vec{F}_{T/S} = -G \cdot \frac{M_T m}{r^2} \vec{u}_{TS}$ (نصف قطر المدار : r)

بتطبيق القانون الثاني لنيوتن :

$$\sum \vec{F} = m\vec{a}$$

$$\vec{F} = m\vec{a}$$

$$\vec{a} = -\frac{GM_T}{r^2} \vec{u}_{TS}$$

نجد أن :

حيث : $a = \frac{GM_T}{r^2}$ تمثل قيمة ثابتة.

وبما أن التسارع هو شعاع ناظمي قيمته a ثابتة، فإن حركة القمر منتظمة.

- إيجاد عبارتي سرعته و دوره :

لدينا :

$$a = \frac{v^2}{r} \quad / \quad a = \frac{GM_T}{r^2}$$

$$v = \sqrt{\frac{GM_T}{r}}$$

ومنه :

أما عبارة الدور فهي :

$$T = \frac{2\pi \cdot r}{v}$$

$$T = \frac{2\pi \cdot r}{v}$$

أي :

2. حساب كلا من قيمتي السرعة و الدور :

$$v = \sqrt{\frac{6,67 \times 10^{-11} \times 5,97 \times 10^{24}}{6378 \times 10^3 + 822 \times 10^3}} ,$$

$$v = 7,44 \times 10^3 \text{ m/s}$$

- حساب قيمة السرعة :

$$T = \frac{2 \times 3,14 \times 7200 \times 10^3}{7,44 \times 10^3} ,$$

$$T = 6,08 \times 10^3 \text{ s}$$

- حساب الدور :

$$= 101 \text{ min}$$

3. إيجاد قيمة الدور باستعمال الفقرة التالية من النص :

تمثل هذه المدة (الحلقة المدارية) و التي ينجز خلالها القمر الاصطناعي 369 دورة

- إن مدة 369 دورة تساوي 26,0 يوما :

أي :

$$369T = 26,0 \text{ jours}$$

$$T = \frac{26,0j}{369} \quad / \quad 1j = 24 \times 60 \text{ min} = 1440 \text{ min}$$

ومنه :

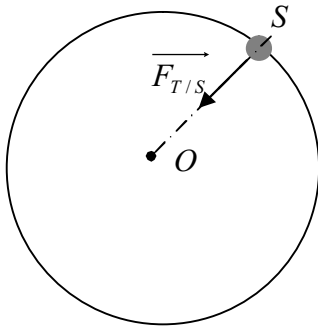
$$T = \frac{26,0 \times 1440}{369}$$

ت،ع :

$$T = 101 \text{ min}$$

وهي القيمة نفسها المتحصل عليها من قبل.

1. - تمثيل قوة جذب الأرض للقمر الاصطناعي : (الشكل المقابل)



- كتابة عبارة قيمتها بدلالة r , G , m , M_T :

$$F_{T/S} = G \cdot \frac{M_T \cdot m}{r^2}$$

لدينا : بتطبيق قانون الجذب العام

2. إيجاد وحدة ثابت الجذب العام (G) في الجملة الدولية (SI) باستعمال التحليل البعدي :

$$G = \frac{F_{T/S} \cdot r^2}{M_T \cdot m}$$

لدينا : من العبارة السابقة

$$G = \frac{[Kg][L][S^{-2}][L^2]}{[Kg][Kg]}$$

أي :

ومنه وحدة (G) في الجملة الدولية (SI) هي : $kg^{-1} \cdot m^3 \cdot s^{-2}$

3. تبين أن عبارة السرعة الخطية (v) للقمر الاصطناعي في المرجع المركزي الأرضي هي : $v = \sqrt{\frac{G \cdot M_T}{r}}$

$$F_{T/S} = G \cdot \frac{M_T \cdot m}{r^2} = m a_N \quad / \quad a_N = \frac{v^2}{r}$$

لدينا :

$$G \cdot \frac{M_T \cdot m}{r^2} = m \cdot \frac{v^2}{r}$$

أي :

$$G \cdot \frac{M_T}{r} = v^2$$

أي :

$$v = \sqrt{\frac{G \cdot M_T}{r}}$$

ومنه :

4. كتابة عبارة (v) بدلالة r و T حيث T دور القمر الاصطناعي :

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



5. كتابة عبارة دور القمر الاصطناعي حول الأرض بدلالة r , G , M_T :

$$v = \frac{2\pi r}{T} \Rightarrow T = \frac{2\pi r}{v} \quad / \quad v = \sqrt{\frac{G \cdot M_T}{r}}$$

لدينا :

$$T = 2\pi \cdot \sqrt{\frac{r}{G \cdot M_T}}$$

أي :

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{r^3}{G \cdot M_T}}$$

ومنه :

6. أ/ - تبيان أن النسبة $\left(\frac{T^2}{r^3}\right)$ ثابتة لأي قمر يدور حول الأرض :

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{r^3}{G.M_T}}$$

لدينا :

$$\frac{T^2}{r^3} = \frac{4\pi^2}{G.M_T} = k$$

أي :

ومنه : النسبة $\left(\frac{T^2}{r^3}\right)$ لا تتعلق بأي قمر ، بل تتعلق بكتلة الجسم المركزي فقط.

- حساب قيمتها العددية في المعلم المركزي الأرضي مقدرة بوحدة الجملة الدولية (SI) :

$$k = \frac{T^2}{r^3} = \frac{4\pi^2}{G.M_T}$$

لدينا :

$$k = \frac{4 \times 10}{6,67 \times 10^{-11} \times 5,97 \times 10^{24}} ,$$

$$k = 9,9 \times 10^{-14} SI$$

ت، ع :

ب/ حساب دور حركته T :

$$\frac{T^2}{r^3} = k$$

لدينا :

$$T = \sqrt{k.r^3}$$

ومنه :

$$T = \sqrt{9,9 \times 10^{-14} \times (2,66 \times 10^7)^3}$$

$$T \approx 43165,8s$$

$$T \approx 12h$$

أي :

حل التمرين 3

1. المقصود بالمعلم المركزي الأرضي : مركزه مركز الأرض ومحاوره موجهة لثلاثة نجوم ثابتة

$$\frac{T^2}{r^3} = \frac{4\pi^2}{GM_T} \quad / \quad r = R + h$$

2. كتابة عبارة القانون الثالث لكبلر بالنسبة لهذا القمر :



$$\frac{T^2}{(R+h)^3} = \frac{4\pi^2}{GM_T}$$

ومنه :

3. إيجاد العبارة الحرفية بين مربع سرعة القمر (v^2) و (G) ثابت الجذب العام ، M_T كتلة الأرض ، h و R :

$$\frac{T^2}{(R+h)^3} = \frac{4\pi^2}{GM_T}$$

لدينا :

$$T^2 = \frac{4\pi^2}{GM_T} \cdot (R+h)^3 \dots\dots\dots(1)$$

أي :

$$v = \frac{2\pi r}{T} = \frac{2\pi(R+h)}{T}$$

ومن جهة أخرى :

$$v^2 = \frac{4\pi^2(R+h)^2}{T^2} \dots\dots\dots(2)$$

أي :

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

بتعويض (1) في (2) نجد المطلوب :

4. - تعريف القمر الجيومستقر : هو القمر الذي يدور حول الأرض و في نفس جهة دورانها حول محورها، ودور حركته مساويا لدور حركة الأرض حول محورها.
- حساب ارتفاعه (h) و سرعته (v) :

$$\frac{T^2}{(R+h)^3} = \frac{4\pi^2}{GM_T} \quad \text{لدينا :}$$

$$h = \sqrt[3]{\frac{GM_T}{4\pi^2} \times T^2} - R \quad \text{ومنه :}$$

$$h = \sqrt[3]{\frac{6,67 \times 10^{-11} \times 5,97 \times 10^{24}}{4(3,14)^2} \times (24 \times 3600)^2} - 6400 \times 10^3 \quad \text{ت، ع :}$$

$$h \approx 35841 \text{ km}$$

حساب السرعة (v) :

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

من العلاقة السابقة :

$$v = \sqrt{\frac{GM_T}{R+h}}$$

نجد :

$$v = \sqrt{\frac{6,67 \times 10^{-11} \times 5,97 \times 10^{24}}{6400 \times 10^3 + 35841 \times 10^3}} \quad \text{ت، ع :}$$

$$v \approx 3070 \text{ m/s}$$

5. - حساب قوة جذب الأرض لهذا القمر :

$$F = G \cdot \frac{M_T \cdot m_s}{(R+h)^2}$$

لدينا :

$$F = 6,67 \times 10^{-11} \times \frac{5,97 \times 10^{24} \times 2,0 \times 10^3}{(6400 \times 10^3 + 35841 \times 10^3)^2} \quad \text{ت، ع :}$$

$$F \approx 446,34$$



- شرح لماذا لا يسقط القمر على الأرض رغم ذلك (أي رغم وجود قوة جذب الأرض له) :
دورانه حول الأرض يمنع من السقوط (القوة الطاردة المركزية)

1. - المرجع الذي تتم فيه دراسة حركة هذا القمر الاصطناعي هو : المعلم الجيو مركزي
 - الفرضية المتعلقة بهذا المرجع و التي تسمح بتطبيق القانون الثاني لنيوتن هي :
 أن يكون المعلم الجيو مركزي غاليليا. وحتى يتحقق ذلك يجب أن يكون دور حركة القمر الاصطناعي صغيرا جدا مقارنة مع دور حركة الأرض حول الشمس، (نعتبر المعلم غاليليا بتقريب جيد)
 2. - إيجاد عبارة تسارع القمر (Giove - A) وتعيين قيمته :

$$\sum \vec{F}_{ext} = m\vec{a}$$

$$m\vec{g} = m\vec{a}$$

$$a = a_N = g \quad (\text{حيث } g \text{ الجاذبية عند المدار})$$

$$F = G \cdot \frac{M_T \cdot m_s}{(R_T + h)^2} \quad / \quad F = P = m_s g$$

$$m_s g = G \cdot \frac{M_T \cdot m_s}{(R_T + h)^2}$$

$$g = G \cdot \frac{M_T}{(R_T + h)^2}$$

$$a = G \cdot \frac{M_T}{(R_T + h)^2}$$

$$a = 6,67 \times 10^{-11} \times \frac{5,98 \times 10^{24}}{(6380 \times 10^3 + 23600 \times 10^3)^2}$$

$$a = 0,44 \text{ m/s}^2$$



3. حساب سرعة القمر (Giove - A) على مداره :

$$a = \frac{v^2}{r} \quad / \quad r = R_T + h$$

$$\frac{v^2}{R_T + h} = G \cdot \frac{M_T}{(R_T + h)^2}$$

$$v = \sqrt{\frac{GM_T}{R_T + h}}$$

$$v = \sqrt{\frac{6,67 \times 10^{-11} \times 5,98 \times 10^{24}}{6380 \times 10^3 + 23600 \times 10^3}}$$

$$v = 3,64 \times 10^3 \text{ m/s}$$

4. تعريف الدور T وتعيين قيمته بالنسبة للقمر (Giove - A) :

- التعريف : الدور T هو زمن دورة واحدة.

- تعيين قيمته :

$$T = \frac{2\pi \cdot r}{v} \quad / \quad r = R_T + h$$

$$T = \frac{2\pi(R_T + h)}{v}$$

$$T = 2\pi(R_T + h) \cdot \frac{1}{v} = 2\pi(R_T + h) \cdot \sqrt{\frac{R_T + h}{GM_T}}$$

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{(R_T + h)^3}{GM_T}}$$



$$T = 2 \times 3,14 \times \sqrt{\frac{(6380 \times 10^3 + 23600 \times 10^3)^3}{6,67 \times 10^{-11} \times 5,98 \times 10^{24}}}$$

$$T = 51617s = 14,34h$$

ومنه :

5. حساب الطاقة الإجمالية للجملة (A - Giove)، أرض) :

$$E_T = E_C + E_{PP}$$

لدينا :

$$E_C = \frac{1}{2} m_S v^2, \quad E_{PP} = m_S gh$$

حيث :

$$E_T = \frac{1}{2} m_S v^2 + m_S gh$$

ومنه :

$$E_T = \frac{1}{2} \times 700 \times (3,64 \times 10^3)^2 + 700 \times 0,44 \times 23,6 \times 10^6$$

ت، ع :

حيث سطح الأرض مرجعا للطاقة الكامنة

$$E_T = 11,9 \times 10^9 j$$

حل التمرين 5

/أ/

1. - تفسير وجود موقع الشمس في النقطة F_1 : تقع الشمس في النقطة F_1 حسب قانون كبلر الأول الذي ينص على ما يلي :

إن الكواكب تتحرك وفق مدارات إهليلجية تمثل الشمس إحدى محرقها

- نسمي عندئذ النقطتين F_1 و F_2 : محرقا (أو بؤرتا) المدار الإهليلجي.

2. العلاقة بين المساحتين S_1 و S_2 : حسب قانون كبلر الثاني الذي ينص على ما يلي :

إن المستقيم الرابط بين الشمس وكوكب يسمح مساحات متساوية خلال مجالات زمنية متساوية

وبناء عليه تكون العلاقة بين المساحتين S_1 و S_2 هي :

$$S_1 = S_2$$

3. تبين أن متوسط السرعة بين الموضعين C و C' أقل من متوسط السرعة بين الموضعين D و D' :

$$C'C < D'D$$

لدينا :

$$\frac{C'C}{\Delta t} < \frac{D'D}{\Delta t}$$

وبقسمة طرفي المتراجحة على نفس المقدار الموجب Δt ، نحصل على المطلوب :

/ب/

1. نص قانون كبلر الثالث :

إن مربع الدور لمدار كوكب يتناسب مع مكعب البعد المتوسط للكوكب عن الشمس



$$\frac{T^2}{a^3} = K$$

$$a = r$$

2. إيجاد عبارة كل من v سرعة الكوكب، ودور حركته T بدلالة r ، G ، M :

$$\sum \vec{F} = m\vec{a}$$

$$\vec{F} = m\vec{a}$$

بتطبيق القانون الثاني لنبيوتن :

أي :

$$F = ma \quad a = a_n = \frac{v^2}{r}$$

بالإسقاط :

$$F = m \cdot \frac{v^2}{r} \dots\dots\dots(1)$$

أي :

$$F = G \cdot \frac{m \cdot M}{r^2} \dots\dots\dots(2)$$

بتطبيق قانون الجذب العام :

$$m \cdot \frac{v^2}{r} = G \cdot \frac{m \cdot M}{r^2}$$

ومن (1) و (2) نحصل على عبارة السرعة v :

$$v = \sqrt{\frac{GM}{r}}$$

$$T = \frac{2\pi \cdot r}{v}$$

أما عبارة الدور فنحصل عليها من العلاقة :

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{r^3}{GM}}$$

وهي :



3. إيجاد بيانيا العلاقة بين T^2 و r^3 :

البيان $T^2 = f(r^3)$ عبارة عن خط مستقيم يمر بالمبدأ (دالة خطية)، معادلته من الشكل : $T^2 = k \cdot r^3$

$$k = \frac{6 \times 0,2 \times 10^{17}}{8 \times 0,5 \times 10^{35}} = 0,3 \times 10^{-18}$$

حيث k معامل توجيه البيان :

$$T^2 = 0,3 \times 10^{-18} r^3$$

أي :

4. إيجاد العلاقة النظرية بين T^2 و r^3 :

بتطبيق قانون كبلر الثالث :

$$\frac{T^2}{r^3} = K$$

نحصل على العلاقة النظرية :

$$T^2 = K r^3$$

5. استنتاج قيمة كتلة الشمس :

بتوظيف العلاقتين الأخيرتين (1) و (2) :

$$T^2 = 0,3 \times 10^{-18} r^3 \dots\dots\dots(1)$$

$$T^2 = K r^3 \dots\dots\dots(2)$$

يمكننا استنتاج قيمة كتلة الشمس :

أي من (1) و (2) :

$$K = 0,3 \times 10^{-18} \quad / \quad K = \frac{4\pi^2}{GM}$$

ومنه :

$$M = \frac{4\pi^2}{GK}$$

ت، ع :

$$M = \frac{4(3,14)^2}{6,67 \times 10^{-11} \times 0,3 \times 10^{-18}}$$



$$M = 1,97 \times 10^{30} \text{ kg}$$

1. تبيان أن حركة القمر الاصطناعي دائرية منتظمة :

تطبق الأرض على القمر الاصطناعي قوة : (نصف قطر المدار : r)

$$\vec{F}_{T/S} = -G \cdot \frac{M_T m}{r^2} \vec{u}_{TS}$$

وهي قوة متجهة نحو مركز الأرض (أي أن تسارعه متجه نحو الأرض وبالتالي هو تسارع ناظمي)

بتطبيق القانون الثاني لنيوتن :

$$\sum \vec{F} = m\vec{a}$$

$$\vec{F} = m\vec{a}$$

$$\vec{a} = -\frac{GM_T}{r^2} \vec{u}_{TS}$$

نجد أن :

حيث : $a = \frac{GM_T}{r^2}$ تمثل قيمة ثابتة.



وبما أن التسارع هو شعاع ناظمي قيمته a ثابتة، فإن حركة القمر الاصطناعي دائرية منتظمة.

2. - تبيان أن :

$$\frac{(R+H)^3}{T^2} = cte$$

$$F = G \cdot \frac{M \cdot m}{r^2} \quad / \quad F = ma_N = m \frac{v^2}{r}$$

لدينا :

$$G \cdot \frac{M \cdot m}{r^2} = m \frac{v^2}{r}$$

أي :

$$v^2 = \frac{GM}{r} = \frac{GM}{R+H} \quad / \quad r = R+H$$

أي :

$$T = \frac{2\pi \cdot r}{v} = \frac{2\pi(R+H)}{v}$$

وبتربيع طرفي عبارة الدور التالية :

$$T^2 = \frac{4\pi^2(R+H)^2}{v^2}$$

نجد :

$$T^2 = \frac{4\pi^2(R+H)^2}{\left(\frac{GM}{R+H}\right)} = \frac{4\pi^2}{GM}(R+H)^3$$

ومنه :

$$\frac{(R+H)^3}{T^2} = \frac{GM}{4\pi^2} = cte \quad (\text{ثابت})$$

$$\frac{GM}{4\pi^2} = cte$$

- ثابت التناسب هو :

أما ثابت التناسب في القانون الثالث لكبلر فهو : $K = \frac{4\pi^2}{GM}$

3. أ/ خصائص القمر الاصطناعي ميتيوسات : - يتميز بدوره الذي يساوي الدور اليومي للأرض $86164s$

- مستقرا فوق نقطة من سطح الأرض على خط الاستواء

- يدور شرقا في نفس جهة دوران الأرض



ب/ يسمى هذا النوع من الأقمار الاصطناعية : الأقمار المستقرة أرضيا

ج/ يمثل الدور : $23h56min4s$: دور الأرض اليومي

د/ لماذا لا يساوي هذا الدور $24h$ ؟

- إن الأرض (أثناء دورانها وخلال $365,25$ يوم شمسي) تنجز دورة زيادة بالنسبة للنجوم الثابتة

$$T = 86400 \times \frac{365,25}{366,25}$$

وبالتالي يكون الدور اليومي : $T = 86164s$

أي ليس $24h$.

$$\frac{(R+H)^3}{T^2} = cte$$

4. التأكد من الجدول أن :

لدينا :

$$\frac{(R+H)^3}{T^2} = \frac{(6400 \times 10^3 + 19100 \times 10^3)^3}{(11 \times 3600 + 14 \times 60)^2} \approx 10^{13}$$

- بالنسبة لكوسموس :

$$\frac{(R+H)^3}{T^2} = \frac{(6400 \times 10^3 + 500 \times 10^3)^3}{(1 \times 3600 + 35 \times 60)^2} \approx 10^{13}$$

- بالنسبة للمركبة مير :

$$\frac{(R+H)^3}{T^2} = \frac{(6400 \times 10^3 + 35800 \times 10^3)^3}{(23 \times 3600 + 56 \times 60)^2} \approx 10^{13}$$

- بالنسبة مينيوسات :



$$\frac{(R+H)^3}{T^2} = cte = 10^{13}$$

ومنه :

5. استنتاج القيمة التقريبية لكتلة الأرض M :

$$\frac{(R+H)^3}{T^2} = \frac{GM}{4\pi^2} = cte = 10^{13}$$

لدينا :

$$\frac{GM}{4\pi^2} = 10^{13}$$

أي :

$$M = \frac{4\pi^2 \times 10^{13}}{G}$$

ومنه :

$$M = \frac{4(3,14)^2 \times 10^{13}}{6,67 \times 10^{-11}}$$

$$M \approx 5,9 \times 10^{24} \text{ kg}$$

ت، ع :

حل التمرين 7

//

1. تعيين السرعة v_s لحركة مركز عطالة القمر الاصطناعي :

$$v_s = \sqrt{\frac{GM}{R_T + h}}$$

لدينا :

$$v_s = \sqrt{\frac{6,67 \times 10^{-11} \times 5,97 \times 10^{24}}{6380 \times 10^3 + 400 \times 10^3}}$$

$$v_s \approx 7,66 \times 10^3 \text{ m/s}$$

ومنه :

$$\approx 27576 \text{ km/h}$$

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

2. تعيين دور الحركة T_s :

$$T_s = 2(3,14) \sqrt{\frac{(6380 \times 10^3 + 400 \times 10^3)^3}{6,67 \times 10^{-11} \times 5,97 \times 10^{24}}}$$

$$T_s \approx 5555,9 \text{ s}$$

ومنه :

$$\approx 92,6 \text{ min}$$

3. تعيين المجال الزمني الذي يفصل بين مرورين متتاليين في موضع يقع على شاقول نقطة معينة من خط الاستواء :

لدينا : القمر الاصطناعي (S) ينتقل نحو الشرق، وبالتالي فهو يدور في نفس جهة دوران الأرض.

وعندما تتجز الأرض جزء من الدورة يكون القمر الاصطناعي أنجزاً نفس الجزء زائد دورة

ليكن t هو المدة التي هو المدة التي استغرقها القمر الاصطناعي، أي :

$$t = (n+1)T_s$$

$$t = nT$$

بالنسبة للأرض :

حيث T هو دور الأرض حول نفسها ، n : عدد الدورات

$$n = \frac{T_s}{T - T_s}$$

من العبارتين السابقتين نجد :

$$t = T \left(\frac{T_s}{T - T_s} \right)$$

وبالتعويض في إحدهما نجد :

$$t = 1440 \times \left(\frac{92,7}{1440 - 92,7} \right) = 99 \text{ min}$$

ت، ع :

وهو المجال الزمني الذي يفصل بين مرورين متتاليين في موضع يقع على شاقول نقطة معينة من خط الاستواء. //

1. إيجاد العلاقة بين h_n و h_{n+1} عند بداية الدورة n :

لدينا : القمر الاصطناعي موجود عند ارتفاع $h_0 = 400 \text{ km}$ ، ونظرا للتأثيرات المختلفة يتناقص ارتفاعه بمقدار $1/1000$ من الارتفاع الذي كان عليه عند بداية كل دورة.

$$h_1 = h_0 - \frac{h_0}{1000} = h_0 \left(1 - \frac{1}{1000} \right) \quad \text{أي بالنسبة للارتفاع } h_0 = 400 \text{ km} \text{ و الارتفاع الذي يليه } h_1 \text{ يمكن أن نكتب :}$$

وكذلك بالنسبة للارتفاع h_1 و الارتفاع الذي يليه h_2 يمكن أن نكتب :

$$h_2 = h_1 - \frac{h_1}{1000} = h_1 \left(1 - \frac{1}{1000} \right) = h_0 \left(1 - \frac{1}{1000} \right)^2$$

$$h_n = h_0 \left(1 - \frac{1}{1000} \right)^n$$

أما عند بداية الدورة n فيكون :

أي أن الارتفاعات عبارة عن حدود متتالية هندسية أساسها $\left(1 - \frac{1}{1000} \right)$ وحدها الأول $h_0 = 400 \text{ km}$.

$$\boxed{h_{n+1} = \left(1 - \frac{1}{1000} \right) \cdot h_n} \quad \text{ومنه العلاقة بين } h_n \text{ و } h_{n+1} :$$



$$h_1 = \left(\frac{999}{1000} \right) \cdot h_0 \quad \text{2. استنتاج العلاقة بين } h_0 \text{ و } h_1 :$$

3. تعيين عدد الدورات التي أنجزها القمر الاصطناعي عند الارتفاع 100 km :

$$h_n = h_0 \left(1 - \frac{1}{1000} \right)^n$$

لدينا :

حيث n عدد دورات القمر الاصطناعي .

$$100 = 400 \left(1 - \frac{1}{1000} \right)^n$$

من أجل الارتفاع $h_n = 100 \text{ km}$ يكون :

$$\left(1 - \frac{1}{1000} \right)^n = \frac{1}{4}$$

أي :

$$\ln \left(1 - \frac{1}{1000} \right)^n = \ln \frac{1}{4}$$

أي :

$$n \ln \frac{999}{1000} = -\ln 4$$

أي :

$$n = -\frac{\ln 4}{\ln \frac{999}{1000}} = -\frac{\ln 4}{\ln 0,999}$$

ومنه :

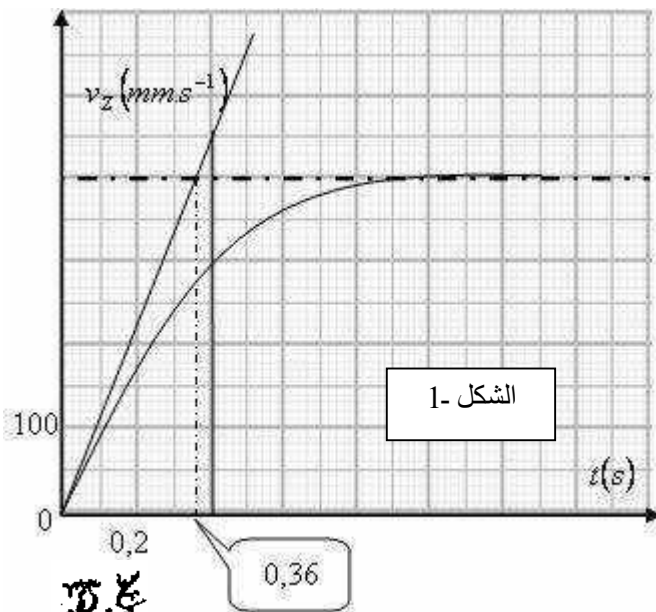
$$n \approx 1386$$

1. كيف نسمي النظامين المختلفين لمثل هذه الحركة ؟
- في المجال الزمني $[0; 0,9 s]$: النظام الانتقالي.
- من أجل $t > 0,9 s$: النظام الدائم.
2. أ/ السرعة الابتدائية v_0 للكرية :
من البيان نستنتج :
لأن السرعة الابتدائية v_0 هي سرعة الجسم في اللحظة $t = 0$.
ب/ السرعة الحدية v_L للكرية :
من البيان نستنتج :

$$v_0 = 0$$

$$v_L = 400 \text{ mm/s} = 0,4 \text{ m/s}$$

3. تحديد الزمن المميز للسقوط :
الزمن المميز للسقوط هو فاصلة تقاطع المماس للبيان في المبدأ مع الخط المقارب (الشكل 1-).



$$\tau \approx 0,36 \text{ s}$$

أي :

4. تحديد قيمة التسارع في اللحظة $t = 0 s$:
التسارع هو مشتق السرعة بالنسبة للزمن ، فهو يمثل ميل المماس لبيان السرعة ، أي :

$$a_0 = \left(\frac{dv}{dt} \right)_{t=0} = \frac{v_L}{\tau} = \frac{0,4}{0,36}$$

$$a_0 \approx 1,11 \text{ m.s}^{-2}$$

5. يعطى كتابة المعادلة التفاضلية للسرعة بالشكل :

$$\frac{dv_z}{dt} = g \left(1 - \rho_f \frac{V_s}{m} \right) - \frac{k}{m} v_z(t)$$

المطلوب : استنتاج قيمة دافعة أرخميدس و قيمة k .

لدينا :

$$\frac{dv_z}{dt} = g \left(1 - \rho_f \frac{V_s}{m} \right) - \frac{k}{m} v_z(t)$$

$$\frac{dv_z}{dt} = g - \frac{\rho_f V_s g}{m} - \frac{k}{m} v_z(t)$$

أي :

حيث $\rho_f V_s g$ تمثل دافعة أرخميدس Π : $\Pi = \rho_f V_s g$

$$\frac{dv_z}{dt} = g - \frac{\Pi}{m} - \frac{k}{m} v_z(t) \dots (1)$$

فتؤول المعادلة السابقة إلى الشكل :

$$\frac{dv_z}{dt} = g - \frac{\Pi}{m} \quad \frac{dv_z}{dt} = a_0 = 1,11 \text{ m.s}^{-2}$$

من أجل $v = 0$ يكون :

$$g - \frac{\Pi}{m} = 1,11 \Rightarrow \Pi = m(g - 1,11)$$

ومنه :

$$\Pi = 13,3 \times 10^{-3} \times (9,8 - 1,11) ,$$

$$\Pi = 0,115 \text{ N}$$

ت، ع :

- استنتاج قيمة k : في العلاقة (1) ، لما $\frac{dv_z}{dt} = 0$ فإن $v = v_L = 0,4 \text{ m/s}$

$$g - \frac{\Pi}{m} - \frac{k}{m} v_L = 0 \Rightarrow k = \frac{mg - \Pi}{v_L}$$

ومنه :

$$k = \frac{13,3 \times 10^{-3} \times 9,8 - 0,115}{0,4} ,$$

$$k = 0,038 \text{ kg/s}$$

ت، ع :

1. تبيان أن المعادلة التفاضلية لحركة المظلي من الشكل : $\frac{dv}{dt} = A.v + B$

بتطبيق القانون الثاني لنيوتن على الجملة (مظلي + مظلته) :

أي :

وبالإسقاط على z/z' :

بقسمة أطراف المعادلة على m ، نجد :

ومنه :

وهي من الشكل :

حيث : $A = -\frac{k}{v}$ و $B = g$

2. تعيين قيمة كل من g و v_L من البيان :

لدينا : - العلاقة النظرية :

- البيان : مستقيم لا يمر بالمبدأ معادلته من الشكل :

حيث : $\alpha = -\frac{10}{12,5} = -0,8$ و $\beta = 10$

وبالمطابقة بين (1) و (2) نجد :

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

و :

$$v_L = 12,5 \text{ m.s}^{-1}$$

3. تحديد وحدة المقدار $\left(\frac{k}{m}\right)$ وحساب قيمته من البيان :

- وحدة المقدار $\left(\frac{k}{m}\right)$:

لدينا :

بالتحليل البعدي :

ومنه وحدة $\left(\frac{k}{m}\right)$ هي الثانية (s^{-1}) .

- قيمة المقدار $\left(\frac{k}{m}\right)$:

$$\left(\frac{k}{m}\right) = 0,8 \text{ s}^{-1}$$

أو مباشرة من معادلة البيان (2).

4. حساب قيمة الثابت k :

ت، ع :

$$k = 8 \times 10^{-2} \text{ kg / s}$$

$$\sum \vec{F}_{ext} = \vec{P} + \vec{f} = m\vec{a}_G$$

$$\vec{P} + \vec{f} = m\vec{a}_G$$

$$mg - kv = m \frac{dv}{dt}$$

$$g - \frac{k}{m}v = \frac{dv}{dt}$$

$$\frac{dv}{dt} = -\frac{k}{m}v + g$$



$$\frac{dv}{dt} = -\frac{k}{m}v + g \dots \dots (1)$$

$$a = \alpha.v + \beta$$

$$a = -0,8.v + 10 \dots \dots (2)$$

$$0 = -0,8.v_L + 10 \Rightarrow v_L = \frac{10}{0,8} ,$$



$$\frac{k}{m} = \frac{g}{v_L}$$

$$\left[\frac{k}{m}\right] = \frac{[L][T]^{-2}}{[L][T]^{-1}} = [T]^{-1}$$

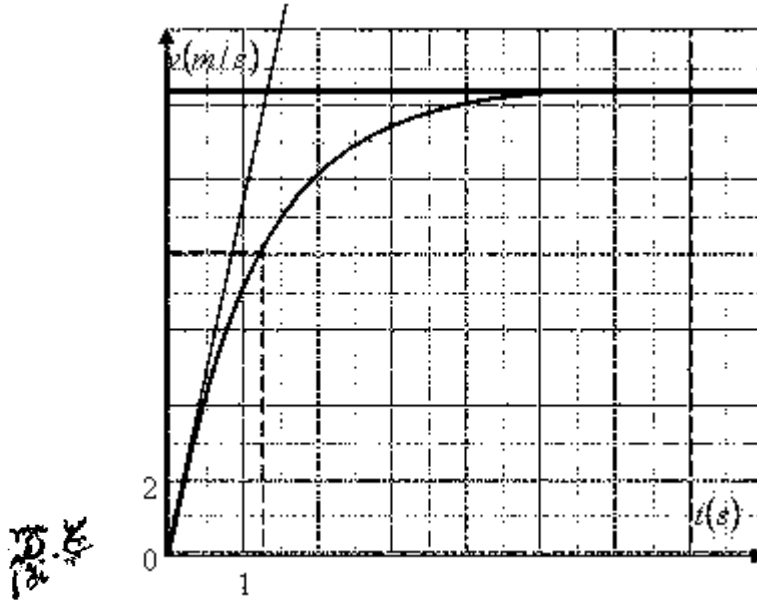
$$\left(\frac{k}{m}\right) = \frac{10}{12,5} ,$$



$$k = 0,8m$$

$$k = 0,8 \times 0,1 ,$$

5. التمثيل الكيفي لـ : $v = f(t)$ ، في المجال الزمني : $0 \leq t \leq 7s$



حل التمرين 10

/! استغلال المنحنى البياني و معادلته :

1. المعنى الفيزيائي للمنحنى البياني رقم 2 هو : - مخطط سرعة الكرة عند إهمال قوى الاحتكاك (صحيح) .
- مخطط سرعة الكرة عند إهمال دافعة أرخميدس (خطأ) .
- تسارع الكرة لحظة تحريرها (خطأ) .

التعليل : لأن محصلة القوى المطبقة على الكرة تبقى ثابتة وبالتالي يكون الميل أي التسارع ثابت

$$a = \frac{dv}{dt} = cte \text{ (ثابت)}$$

2. نعم معادلة المنحنى البياني تتطابق مع المعادلة رقم (2) .

3. تحديد قيمتي الثابتين A و B :

$$v(t) = 1,14 \left(1 - e^{-\frac{t}{0,132}} \right)$$

لدينا :

$$v(t) = 1,14 - 1,14 e^{-\frac{t}{0,132}}$$

أي :

$$A = -B = 1,14$$

ومنه :



4. إثبات أن المعادلة التفاضلية التي تحققها سرعة الكرة $v(t)$ هي : $\frac{dv}{dt} + 7,58.v = 8,64$

$$v(t) = 1,14 \left(1 - e^{-\frac{t}{0,132}} \right)$$

لدينا

$$\frac{dv}{dt} = \frac{1,14}{0,132} e^{-\frac{t}{0,132}} \quad \Bigg/ \quad e^{-\frac{t}{0,132}} = 1 - \frac{v(t)}{1,14}$$

ومنه :

$$\frac{dv}{dt} = \frac{1,14}{0,132} \left(1 - \frac{v(t)}{1,14} \right)$$

أي :

$$\frac{dv}{dt} = \frac{1,14}{0,132} - \frac{1}{0,132} v(t)$$

أي :

أي :

أي :

- تعيين قيمتي α و β :

بمطابقة المعادلة التفاضلية التي تحققها سرعة الكرة والتي هي من الشكل :

مع المعادلة :

نجد :

$$\alpha = 7,58 \quad , \quad \beta = 8,64$$

II / دراسة الظاهرة الفيزيائية :

1. إحصاء وتمثيل القوى المطبقة على الكرة أثناء سقوطها :

الجملة المدروسة هي الكرة في المرجع الأرضي الذي نفترضه غاليليا.

القوى التي تخضع لها الكرة أثناء سقوطها هي :

- الثقل $\vec{P} = m\vec{g}$ منحناها شاقولي واتجاهها نحو الأسفل.

- دافعة أرخميدس $\vec{\Pi}$ منحناها شاقولي واتجاهها نحو الأعلى.

- قوى الاحتكاك \vec{f} منحناها شاقولي واتجاهها نحو الأعلى.

2. إثبات أن المعادلة التفاضلية المتعلقة بالسرعة $v(t)$ تحقق العلاقة :

$$\frac{dv}{dt} + \frac{k}{m}v = g\left(1 - \frac{\rho V}{m}\right) \quad (3)$$

بتطبيق القانون الثاني لنيوتن :

أي :

بالإسقاط على المحور (z'/z) الموجه نحو الأسفل :

أي :

أي :

وبقسمة طرفي المعادلة على m :

ومنه المطلوب :

$$\frac{dv}{dt} + \frac{k}{m}v = g\left(1 - \frac{\rho V}{m}\right) \quad (3)$$

3. - العبارة الحرفية للمعامل β :

$$\beta = \left(1 - \frac{\rho V}{m}\right) \cdot g \quad (4)$$

- قيمة دافعة أرخميدس Π التي تخضع لها الكرة :

لدينا : من المعادلة (4)

ومنه :

ت، ع :

$$\Pi = 3,7 \times 10^{-2} \text{ N}$$

4. حساب قيمة كل من السرعة الحدية v_L ، الثابت k و تسارع الكرة في اللحظة $t = 0s$:

- السرعة الحدية v_L :

من البيان :

$$v_L \approx 1,13 \text{ m/s}$$

- حساب الثابت k :

لدينا :

$$\alpha = \frac{k}{m} \quad \alpha = 7,58$$

$$k = \alpha \cdot m$$

$$k = 7,58 \times 32 \times 10^{-3} ,$$

$$k = 0,24 \text{ kg/s}$$

ومنه :

ت، ع :

- حساب تسارع الكرة في اللحظة $t = 0 \text{ s}$:

التسارع هو مشتق السرعة بالنسبة للزمن ، فهو يمثل ميل المماس لبيان السرعة، أي :

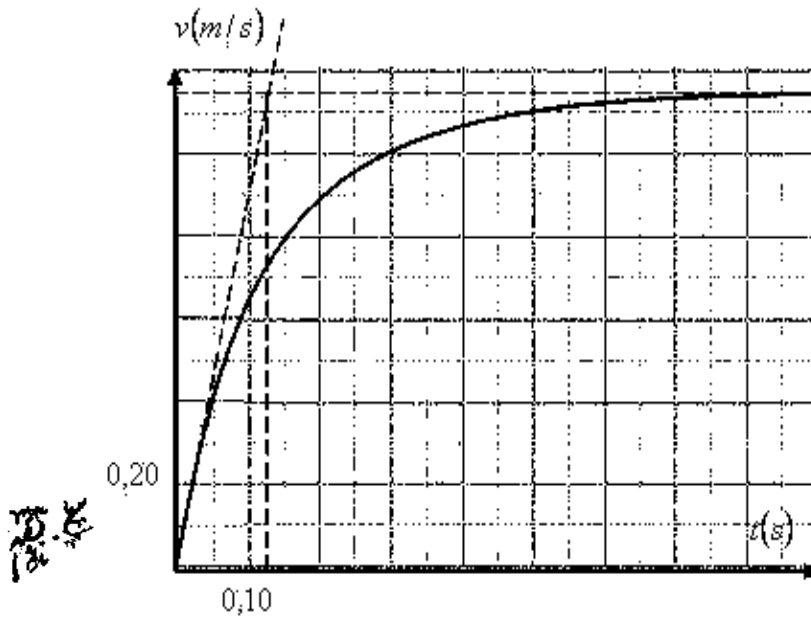
$$a_0 = \left(\frac{dv}{dt} \right)_{t=0} = \frac{1,25}{0,15}$$

$$a_0 \approx 8,33 \text{ m.s}^{-2}$$



حل التمرين 11

1. أ/ رسم المنحنى البياني الممثل لتغيرات السرعة v بدلالة الزمن : $v = f(t)$ (الشكل -1)



(الشكل -1)

ب/ تعيين قيمة السرعة الحدية v_{\lim} :

$$v_{\lim} = 1,14 \text{ m/s}$$

ج/ يكون الجسم الصلب (S) متميزا للحصول على حركة مستقيمة شاقولية انسحابية في نظامين انتقالي ودائم :

ب : الشكل ، الحجم ، الكتلة

أي : ينبغي أن يكون خفيف نسبيا وذو حجم كاف لبلوغ السرعة الحدية، وأن لا يسمح شكله بدورانه.

$$a_0 = \left(\frac{dv}{dt} \right)_{t=0} = \frac{1,14}{0,13}$$

د/ حساب تسارع حركة (S) في اللحظة $t = 0$:

$$a_0 = 8,77 \text{ m.s}^{-2}$$

$$\frac{dv}{dt} + Av = C \left(1 - \frac{\rho \cdot V}{m} \right) \dots (1)$$

2. تعطى المعادلة التفاضلية لحركة (S) بالعلاقة :

حيث ρ الكتلة الحجمية للهواء ، V حجم (S).

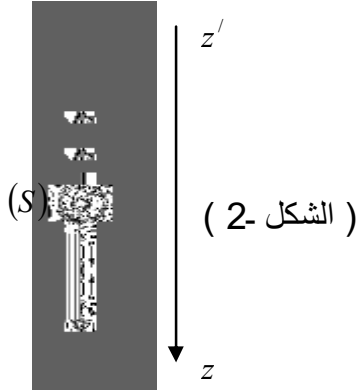
أ/ تمثيل القوى الخارجية المطبقة على مركز عطالة (S)

القوى الخارجية المطبقة على مركز عطالة الكرية هي :

- الثقل $\vec{P} = m\vec{g}$.

- دافعة أرخميدس $\vec{\Pi}$.

- قوى الاحتكاك \vec{f} . (الشكل 2)



(الشكل 2)

ب/ إيجاد المعادلة التفاضلية لحركة مركز عطالة (S) بدلالة السرعة v وذلك في حالة السرعات الصغيرة :

$$\sum \vec{F}_{ext} = \vec{P} + \vec{f} + \vec{\Pi} = m\vec{a}_G$$

$$\vec{P} + \vec{f} + \vec{\Pi} = m\vec{a}$$

$$P - f - \Pi = ma$$

$$mg - kv - \rho Vg = ma$$

$$g(m - \rho V) - kv = ma$$

$$g \left(1 - \frac{\rho V}{m} \right) - \frac{k}{m} v = \frac{dv}{dt}$$

بتطبيق القانون الثاني لنيوتن :

أي :

بالإسقاط على المحور الموجه نحو الأسفل :

أي :

أي :

وبقسمة طرفي المعادلة على m :

$$\frac{dv}{dt} + \frac{k}{m} v = g \left(1 - \frac{\rho \cdot V}{m} \right) \dots (2)$$

ومنه المطلوب :



- بالمطابقة بين المعادلة المعطاة (1) و المعادلة (2) نجد : $C = g$ و $A = \frac{k}{m}$

ج/ استنتاج قيمة دافعة أرخميدس و قيمة الثابت k :

- قيمة دافعة أرخميدس Π :

لدينا :

$$\text{لما } t = 0 : a_0 = 8,77 \text{ m.s}^{-2} , v = 0$$

ومنه :

$$\Pi = P - ma = m(g - a)$$

$$\Pi = 19 \times 10^{-3} \times (9,80 - 8,77) ,$$

$$\Pi = 19,6 \times 10^{-3} \text{ N}$$

ت،ع :

- قيمة الثابت k :

لدينا :

$$P - f - \Pi = ma$$

$$\text{لما } a = 0 \text{ (النظام الدائم) } : v = v_{lim} = 1,14 \text{ m/s}$$

ومنه :

$$P - kv - \Pi = 0 \Rightarrow k = \frac{P - \Pi}{v}$$

$$k = \frac{19 \times 10^{-3} \times 9,8 - 19,6 \times 10^{-3}}{1,14} ,$$

$$k = 0,15 \text{ N.m}^{-1} \text{ s}$$

ت،ع :

