

3AS U05 - Exercice 027

المحتوى المعرفي : تطور حملة ميكانيكية .

تاريخ آخر تحدث : 2015/04/20

نص التمرين : (بكالوريا 2012 - رياضيات) (**)

يتصور العلماء في الرحلات المستقبلية نحو كوكب المريخ M وضع محطة لأجهزة الاتصالات مع الأرض على أحد أقمار هذا الكوكب ، مثلاً على القمر فوبوس (P) Phobos .

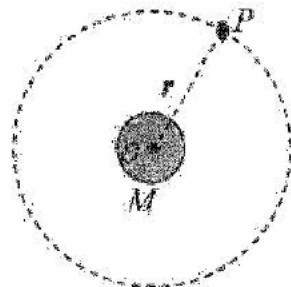
المعطيات : - ثابت التجاذب الكوني : $G = 6.67 \cdot 10^{-11} \text{ N.m}^2.\text{kg}^{-2}$.

- المسافة بين المريخ M و القمر P : $r = 9.38 \cdot 10^3 \text{ km}$.

- كتلة المريخ : $m_M = 6.44 \cdot 10^{23} \text{ kg}$.

- دور حركة دوران المريخ M حول نفسه : $T_M = 24 \text{ h } 37 \text{ min } 22 \text{ s}$.

نفرض أن هذه الأجسام كروية الشكل و كتلتها موزعة بانتظام على حجمها وأن حركة هذا القمر دائرية و تنسب إلى مرجع غاليلي مبدؤه O مركز كوكب المريخ (الشكل-3) .



الشكل 3-

1- مثل على (الشكل-3) القوة التي يطبقها الكوكب M على القمر فوبوس P .

2- أ- بتطبيق القانون الثاني لنيوتون ، بين أن حركة مركز عطالة هذا القمر دائرية منتظمة .

ب- استنتاج عبارة سرعة دوران القمر P حول المريخ .

3- جد عبارة دور حركة القمر P حول المريخ بدلالة المقادير r ، m_M ، G .

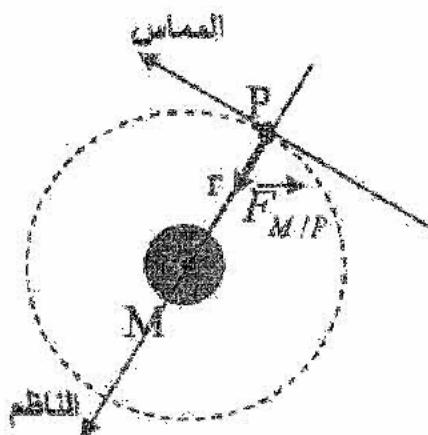
4- اذكر نص القانون الثالث لكبلر و بين أن النسبة :

$$\frac{T_P^2}{r^3} = 9.21 \cdot 10^{-13} \text{ s}^2 \cdot \text{m}^{-3}$$

5- أين يجب وضع محطة الاتصالات S لتكون مستقرة بالنسبة للمريخ ؟ ما قيمة T_S دور المحطة في مدارها حينئذ .

حل التمرين

- 1- تمثيل القوة التي يطبقها الكوكب M على القمر P :
- اثبات أن حركة مركز عطالة القمر هي دائيرية منتظمة :



- الجملة المدرosa : قمر (P) .
- مرجع الدراسة : مركز كوكب المريخ تعتبره غاليلي .
- القوى الخارجية المؤثرة على الجملة : $\vec{F}_{M/P}$ قوة جذب الكوكب للقمر P .
- بتطبيق القانون الثاني لنيوتن :

$$\sum \vec{F}_{\text{ext}} = m_p \vec{a}_G$$

$$\vec{F}_{M/P} = m_p \vec{a}_G \quad \dots \dots \dots \quad (1)$$

تحليل العلاقة الشعاعية وفق المحور المماسى :

$$0 = m_p a_t$$

$$0 = m_p \frac{dv}{dt} \rightarrow \frac{dv}{dt} = 0 \rightarrow v = C^{\text{te}}$$

بما أن المسار دائري و السرعة ثابتة تكون طبيعة حركة مركز عطالة القمر P حول المريخ دائيرية منتظمة .

ب- سرعة دواران القمر P حول موكب المريخ :

تحليل العلاقة الشعاعية (1) التي تحصلنا عليها سابقا بتطبيق القانون الثاني لنيوتن على المحور الناظمي :

$$F = m_p a_n$$

$$G \frac{m_p m_M}{r^2} = m_p \frac{v^2}{r} \rightarrow v = \sqrt{\frac{G m_M}{r}}$$

3- عبارة الدور بدلالة r ، G ، T_p :
لدينا :

▪ $T_p = \frac{2\pi r}{v} \rightarrow v^2 = \frac{4\pi^2 r^2}{T^2}$
و مما سبق :

▪ $v = \sqrt{\frac{G m_M}{r}} \rightarrow v^2 = \frac{G m_M}{r}$
إذن :

$$\frac{4\pi^2 r^2}{T^2} = \frac{G m_M}{r}$$

$$T^2 \cdot G \cdot m_M = 4\pi^2 r^3 \rightarrow T = \sqrt{\frac{4\pi^2 r^3}{G m_M}}$$

4- قانون كبل الثالث :

ينص على ما يلي : " إن مربع دور كوكب يتاسب طرديا مع البعد المتوسط للكوكب عن الشمس "

- إثبات أن : $\frac{T_p^2}{r^3} = 9.21 \cdot 10^{-13}$

مما سبق لدينا :

$$T_p^2 \cdot G \cdot m_M = 4\pi^2 r^3 \rightarrow \frac{T_p^2}{r^3} = \frac{4\pi^2}{G \cdot m_M}$$

$$\frac{T_p^2}{r^3} = \frac{4\pi^2}{6.67 \cdot 10^{-11} \cdot 6.44 \cdot 10^{23}} \approx 9.21 \cdot 10^{-13}$$

- قيمة T_p :

$$\frac{T_p^2}{r^3} = 9.21 \cdot 10^{-13} \rightarrow T_p = \sqrt{9.21 \cdot 10^{-13} r^3}$$

$$T_p = \sqrt{9.21 \cdot 10^{-13} \cdot (9.38 \cdot 10^6)^3} = 2.76 \cdot 10^4 \text{ s} = 7.66 \text{ h} = 7 \text{ h}, 39 \text{ min}$$

5- موضع محطة الاتصالات S لتكون مستقرة بالنسبة للمريخ :

لكي يكون قمر اصطناعي (S) ثابتا بالنسبة لمحطة في المريخ يجب أن يتواجد مركز المريخ في مستوى المسار الذي يكون عمودي على محور دوران المريخ و يكون القمر الاصطناعي في المستوى الاستوائي للمريخ .

- قيمة الدور T_S :

$$T_S = T_M = 24 \text{ h}, 37 \text{ mi}, 22 \text{ s}$$

