

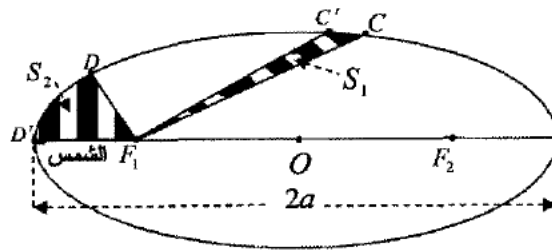
## 3AS U05 - Exercice 010

المحتوى المعرفي : تطور حملة ميكانيكية .

تاريخ آخر تحديث : 2015/04/20

### نص التمرين : ( بكالوريا 2010 - رياضيات ) (\*\*)

أ/ يكون مسار حركة مركز عطالة كوكب حول الشمس اهليلجيا كما يوضحه (الشكل-4) .



(الشكل-4)

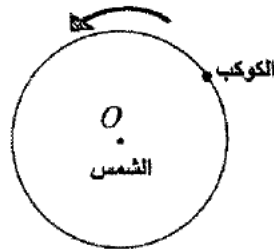
ينتقل الكوكب أثناء حركته على مداره من النقطة C إلى النقطة C' ثم من النقطة D إلى النقطة D' خلال نفس المدة الزمنية  $\Delta t$  .

1- اعتمادا على قانون كبلر الأول فسر وجود موقع الشمس في النقطة  $F_1$  ، كيف نسمي عندئذ النقطتين  $F_1$  ،  $F_2$  ؟

2- حسب قانون كبلر الثاني ما هي العلاقة بين المساحتين  $S_1$  و  $S_2$  ؟

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

ب/ من أجل التبسيط نمذج المسار الحقيقي لكوكب في المرجع الهيليومركزي بمدار دائري مركزه O (مركز الشمس) و نصف قطره  $r$  (الشكل-5) .



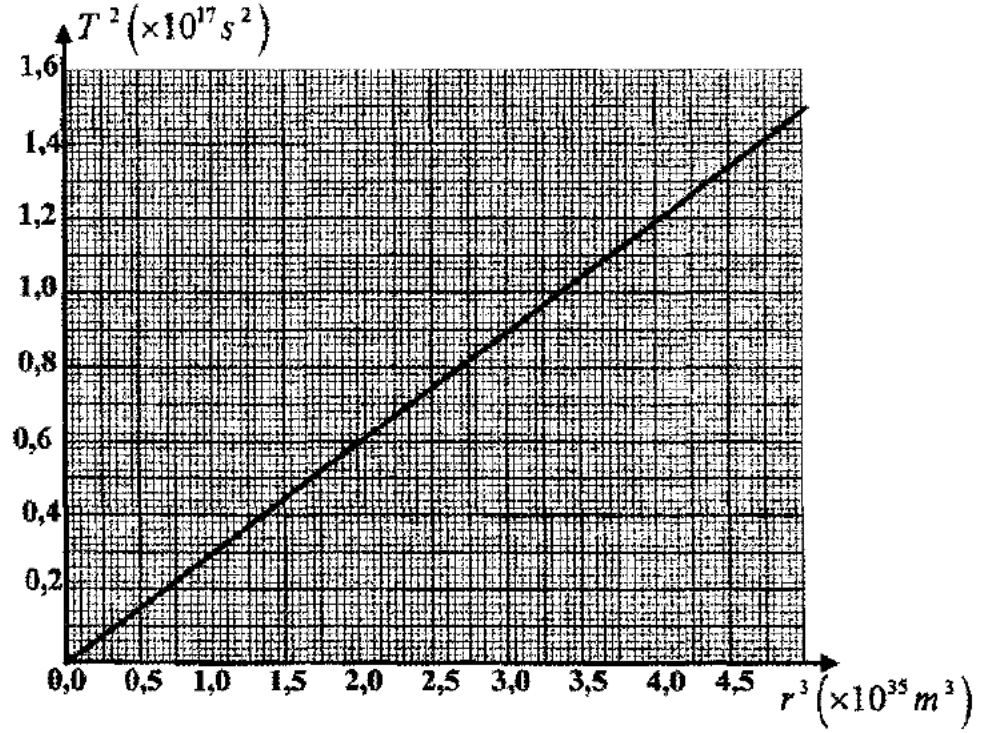
(الشكل-5)

يخضع كوكب حركته حول الشمس إلى تأثيرها و الذي ينمذج بقوة  $\vec{F}$  ، قيمتها تعطى حسب قانون الجذب العام لنيوتن بالعلاقة :

$$F = G \frac{mM}{r^2}$$

حيث M كتلة الشمس ، m كتلة الكوكب و G ثابت التجاذب الكوني  $G = 6.67 \cdot 10^{-11}$  SI

باستعمال برمجة "satellite" في جهاز الإعلام الآلي تم رسم البيان  $T^2 = f(r^3)$  (الشكل-6) . حيث T دور الحركة



(الشكل-6)

- 1/ أذكر نص قانون كبلر الثالث .
- 2/ بتطبيق القانون الثاني لنيوتن على الكوكب و باهمال تأثيرات الكواكب الأخرى ، أوجد عبارة كل من  $v$  سرعة الكوكب ، و دور حركته  $T$  بدلالة  $M$  ،  $G$  ،  $r$  .
- 3/ أوجد بيانيا العلاقة بين  $T^2$  و  $r^3$  .
- 4/ أوجد العلاقة النظرية بين  $T^2$  و  $r^3$  .
- 5/ بتوظيف العلاقتين الأخيرتين استنتج قيمة كتلة الشمس  $M$  .

## حل التمرين

أ/ 1- تفسير وجود الشمس في النقطة  $F_1$  :

- وجود الشمس في النقطة  $F_1$  يفسر بمسار الكوكب الإهليلجي و الذي تمثل الشمس أحد محرقيه .  
- تسمى النقطتين  $F_1$  ،  $F_2$  محرقا المدار الإهليلجي .

2- العلاقة بين متوسط المساحتين  $S_1$  ،  $S_2$  :

حسب قانون كبلر الثاني يكون :  $S_1 = S_2$

3- إثبات أن متوسط السرعة بين الموضعين  $C$  ،  $C'$  أقل من متوسط السرعة بين  $D$  ،  $D'$  .  
- من (الشكل-4) المعطى :

$$\widehat{C'C} < \widehat{D'D}$$

و كون أن الكوكب يقطع المسافتين  $C'C$  ،  $D'D$  في نفس المدة الزمنية يكون بقسمة الطرفين على الزمن :

$$V_{(C'C)} < V_{(D'D)}$$

ب/ 1- قانون كبلر الثالث :

ينص على ما يلي : " مربع دور الكوكب يتناسب طرديا مع مكعب البعد المتوسط للكوكب عن الشمس "

2- عبارة السرعة  $v$  و الدور  $T$  بدلالة  $M$  ،  $G$  ،  $r$  :

- الجملة المدروسة : كوكب (P) .

- مرجع الدراسة : هيليو مركزي .

- القوى الخارجية المؤثرة : القوة  $\vec{F}_{S/P}$  الناتجة عن جذب الشمس للكوكب

- بتطبيق قانون نيوتن الثاني :

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

$$\sum \vec{F}_{S/P} = m \vec{a} \quad \dots\dots\dots (1)$$

- بتحليل العلاقة الشعاعية وفق المحور الناظمي :

$$F_{S/P} = m a_n$$

$$G \frac{M.m}{r^2} = m \frac{v^2}{r} \rightarrow v^2 = \frac{GM}{r}$$

- لدينا :  $T = \frac{2 \pi r}{v}$  و منه :

$$T^2 = \frac{4 \pi^2 r^2}{v^2} = \frac{4 \pi^2 r^2}{\frac{GM}{r}} = \frac{4 \pi^2 r^3}{GM} \rightarrow T = \sqrt{\frac{4 \pi^2 r^3}{GM}}$$

3- العلاقة بين  $T^2$  و  $r^3$  بيانياً :

البيان  $T^2 = f(r^3)$  عبارة عن مستقيم يمر من المبدأ لذا يكون :  
 $T^2 = \alpha r^3$

حيث  $\alpha$  ميل هذا المستقيم .

4- العلاقة النظرية بين  $T^2$  و  $r^3$  :

من عبارة الدور السابقة يمكن كتابة :

$$T^2 = \frac{4 \pi^2}{GM} r^3$$

5- كتلة الشمس :

- بمطابقة مع العلاقتين البيانية و النظرية :

$$\frac{4 \pi^2}{GM} = \alpha \rightarrow M = \frac{4 \pi^2}{G \alpha}$$

من البيان :

$$\alpha = \frac{0.6 \cdot 10^{17}}{2 \cdot 10^{35}} = 3 \cdot 10^{-19}$$

ومنه :

$$M = \frac{4 \pi^2}{6.67 \cdot 10^{-11} \cdot 3 \cdot 10^{-19}} = 1.97 \cdot 10^{30} \text{ Kg}$$