

## التمرين 1:

من تحديات هذا القرن، محاولة ارسال بعثة استكشافية إلى سطح المريخ، حيث دأبت وكالة الطيران و الفضاء الأمريكية (NASA) على اعداد الأسس اللوجستية والعلمية للإرسال البشر في حدود سنة 2030. يهدف التمرين إلى دراسة بعض خصائص المريخ و كواكب المجموعة الشمسية المجاورة له.

1 - ما هو المرجع المناسب لدراسة حركة كواكب المجموعة الشمسية؟

2 - ذكر بنص قانون كبلر الأول.

3 - إن مراقبة حركة بعض الكواكب للمجموعة الشمسية مكنتنا منجدول القياسات التالي:

الأرض	المريخ	المشتري	الكوكب
1,00		11,86	$T(ans)$
1,00	1,53		$r(UA)$

حيث:  $T$  دور الكوكب حول الشمس بالسنة الأرضية،  $r$  البعد بين مركزي الكوكب والشمس بالوحدة الفلكية  $UA$  مع

$$1an = 365 \text{ jours} \text{ و } 1UA = 1,5 \times 10^{11} m$$

3 - 1 / أكتب عبارة السرعة المدارية  $v_{orb}$  لكوكب من المجموعة الشمسية بدلالة  $r$ ،  $M_s$  و  $G$

حيث  $M_s$  كتلة الشمس،  $G = 6,67 \times 10^{-11} SI$  ثابت الجذب العام.

$$3 - 2 / \text{بين أن قانون كبلر الثالث يعطى بالعلاقة: } \frac{T^2}{r^3} = \frac{4\pi^2}{G.M_s}$$

3 - 3 / احسب كتلة الشمس  $M_s$  بالكيلوغرام.

3 - 4 / أكمل الجدول أعلاه.

3 - 5 / أحسب السرعة المدارية  $v_{orb}$  لكوكبي الأرض والمريخ بـ  $kg.s^{-1}$ .

3 - 6 / فسّر لماذا تكون السنة الأرضية أقل من السنة المريخية.

## التمرين 2:

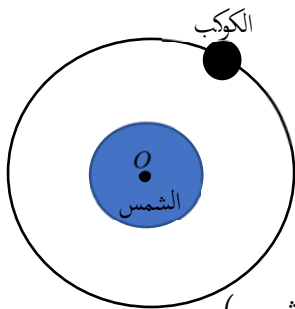
I. يكون مسار حركة مركز عطالة كوكب حول الشمس إهليلجيا كما يوضحه الشكل 1- ينتقل الكوكب اثناء حركته على مدار من النقطة  $C$

الى النقطة  $C'$  ثم من النقطة  $D$  إلى النقطة  $D'$  خلال نفس المدة الزمنية  $\Delta t$ .

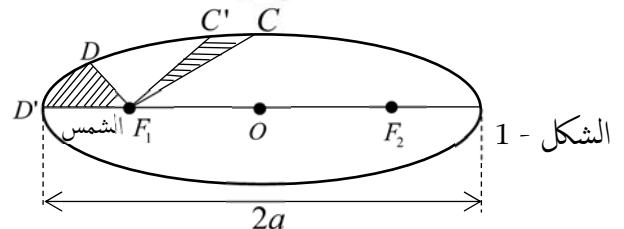
1 - اعتمادا على قانون كبلر الأول أين تقع الشمس، كيف نسمي عندئذ النقطتين  $F_1$  و  $F_2$ .

2 - احسب قانون كبلر الثاني ماهي 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  $D'$ .



الشكل - 2



الشكل - 1

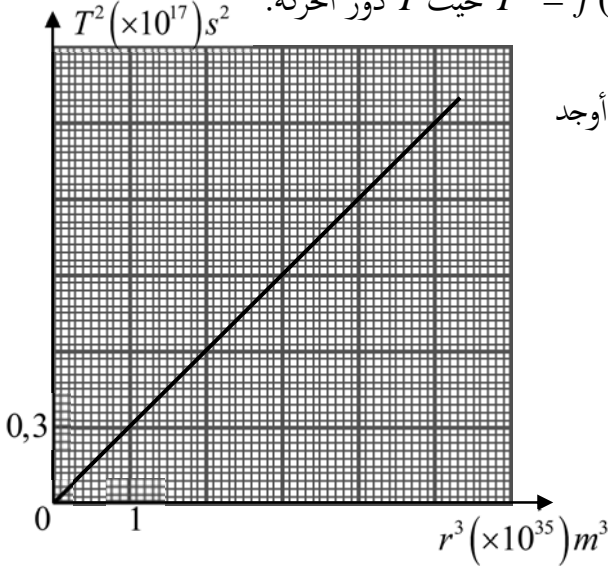
II. من أجل التبسيط نمذج المسار الحقيقي لكوكب في المرجع الهيليومركزي بمدار دائري مركزه  $O$  (مركز الشمس)

ونصف قطره  $r$  (الشكل - 2)، يخضع كوكب اثناء حركته حول الشمس إلى تأثيرها والذي يتمذج بقوة  $\vec{F}$ ، قيمتها تعطى حسب قانون

الجذب العام لنيوتن بالعلاقة:  $F = G \frac{m.M}{r^2}$  حيث  $M$  كتلة الشمس،  $m$  كتلة الكوكب و  $G$  ثابت التجاذب الكوني

$$G = 6,67 \times 10^{-11} SI$$

باستعمال برمجية « Satellite » في جهاز الاعلام الآلي تم رسم البيان  $T^2 = f(r^3)$  حيث  $T$  دور الحركة.



1 - اذكر نص قانون كبلر الثالث.

2 - بتطبيق القانون الثاني لنيوتن على الكوكب وجاهل تأثيرات الكواكب الأخرى، أوجد كل من  $v$  سرعة الكوكب، و دور حركته  $T$  بدلالة  $M, G, r$ .

3 - جد بيانيا العلاقة بين  $T^2$  و  $r^3$ ، ثم جد العلاقة النظرية بين  $T^2$  و  $r^3$ .

4 - بتوظيف العلاقتين الأخيرتين استنتج قيمة كتلة الشمس.

**التمرين 3:**

**حول الدرس :**

1-

أ / انكر خصائص (مميزات) دافعة أرخميدس  $(\vec{F}_A)$ .

ب / عرّف قوة الاحتكاك المائع، ثم انكر مميزاتها.

ج / مثل القوى المؤثرة على كرة تسقط شاقوليا في الهواء، ثم اشرح باختصار سبب ثبات سرعة الكرة بعد مدة زمنية.

2- كرة متجانسة كتلتها  $m$  وحجمها  $V$  وكتلتها الحجمية  $\rho_S$ ، تسقط شاقوليا في الهواء. الكتلة الحجمية للهواء هي  $\rho_f$ .

أ / عيّز عن النسبة بين شدة دافعة أرخميدس  $F_A$  وتقل الكرة  $P$  بدلالة  $\rho_S, \rho_f$ .

ب / هل تختلف  $F_A$  من أجل :

- كرة لها نفس الحجم وكتلتها  $m' = 2m$  ؟

- كرة لها نفس الكتلة وحجمها  $V' = 2V$  ؟

3-

أ / عرّف السقوط الشاقولي الحر.

ب / بتطبيق القانون الثاني لنيوتن في مرجع سطحي أرضي نعتبره غاليليا على جسم يسقط في الفراغ، نعتبره نقطة مادية، جد المعادلات الزمنية :

$a(t)$ ،  $v(t)$ ،  $z(t)$ ، مع نكر الشروط الابتدائية.

ج / انطلق الجسم بدون سرعة من مبدأ المحور  $Oz$  عند اللحظة  $t = 0$ . مثل سرعته بدلالة الزمن في المجال الزمني  $[0 ; 3s]$ .

التسارع الأرضي  $g = 9,81 m/s^2$

**التمرين 4:**

كرة مطاطية متجانسة كتلتها  $m = 100 g$  وقطرها  $D = 40 cm$  وحجمها  $V$ ، تسقط في الهواء ابتداء من السكون عند اللحظة  $t = 0$ .

تخضع زيادة عن ثقلها إلى دافعة أرخميدس  $\vec{F}_A = -m_f g \vec{i}$ ، وقوة الاحتكاك مع الهواء  $\vec{f} = -kv^2 \vec{i}$ ، حيث  $m_f$  هي كتلة الهواء المزاح و  $\vec{i}$  هو شعاع الوحدة للمحور الشاقولي  $x'x$  الموجه نحو الأسفل.

1 - بتطبيق القانون الثاني لنيوتن في مرجع سطحي أرضي نعتبره غاليليا، جد المعادلة التفاضلية لسرعة الكرة.

2 - احسب التسارع الابتدائي  $(a_0)$  للكرة.

3 - يقطع مركز عطالة الكرة مسافة قدرها  $d = 4,3 m$  خلال مدة زمنية قدرها  $\Delta t = 1 s$  خلال النظام الدائم.

أ / بواسطة التحليل البعدي جد وحدة ثابت الاحتكاك.

ب / احسب قيمة ثابت الاحتكاك بطريقتين.

4 - لو كانت الكرة تملك سرعة  $v_0 = 2,5 m/s$  عند اللحظة  $t = 0$ ، احسب تسارعها الابتدائي وسرعتها الحثية. (خلص بشعبي الرياضيات فقط)

5 - نعيد التجربة في نفس الشروط السابقة (أي  $v_0 = 0$ )، حيث نربط أسفل الكرة جسما صغيرا (S) كتلته  $m_S = 100 g$ .

إن وجود الجسم (S) لا يغير حجم الكرة ولا يغير ثابت الاحتكاك.

أ / احسب التسارع الابتدائي للجملة.

ب / ما هي أكبر سرعة تبلغها الجملة ؟ الكتلة الحجمية للهواء  $\rho_f = 1,21 kg/m^3$ ،  $g = 10 m/s^2$ ، حجم الكرة  $V = 4,18 r^3$