

التدريب 1:



كتلة الشمس:	$M_s = 2.0 \times 10^{30} \text{ kg}$
نصف قطر مدار زحل:	$r = 7.8 \times 10^8 \text{ km}$
ثابت الجذب العام:	$G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ SI}$

المعطيات:

يدور كوكب زحل حول الشمس على مسار دائري مركزه ياتطبق على مركز عطلة الشمس (O) للشمس ، بحركة منتظمة. الشكل-1

- 1- مثل قوة التي تعاقبها الشمس على كوكب زحل ثم اصل حارة قيمتها.
- 2- ندرس حركة كوكب زحل في المرجع المركزي الشمسي (تيليو مركزي) الذي نعتبره عاكبياً.
 - 1- عرف المرجع المركزي الشمسي.
 - 2- بتطبيق قانون كوني لنيوتن، لوجد عبارة التسارع (a) لحركة مركز عطلة الكوكب زحل.
- 3- جد - لوجد العبارة الجارية للسرعة (v) للكوكب في المرجع الشمسي بدلالة ثابت الجذب العام (G) وكتلة الشمس (M_s) ونصف قطر المدار (r)، ثم احسب قيمتها.
- 4- لوجد عبارة الدور (T) لكوكب زحل حول الشمس بدلالة نصف قطر المدار (r) والسرعة (v)، ثم احسب قيمته.
- 4- استلخ عبارة القانون الثالث للكلر* و فكر اسمه.

التدريب 2

يدور قمر اصطناعي كتلته (m) حول الارض بحركة منتظمة ، فوسم مسارا دائريا نصف قطره (r) ومركزه هو نفسه مركز الارض.

- 1- مثل قوة جاذب الارض للقمر الاصطناعي واكتب عبارات قيمتها بدلالة r ، G ، m ، حيث m كتلة الارض ، m كتلة القمر الاصطناعي ، G ثابت الجذب العام ، r نصف قطر المسار (البعد بين مركزي الارض والقمر الاصطناعي).
- 2- باستعمال القانون الثاني لنيوتن لوجد وحدة ثابت الجذب العام (G) في الصيغة الدولية (SI).
- 3- بين ان عبارة السرعة الخطية (v) للقمر الاصطناعي في المرجع المركزي الارضي تعطينا

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

- 4- اكتب عبارة (v) بدلالة r و G حيث T دور القمر الاصطناعي.
- 5- اكتب عبارة دور القمر الاصطناعي حول الارض بدلالة r ، G ، m ، M .
- 6- ا بين ان النسبة $(\frac{T^2}{r^3})$ ثابتة لأي قمر يدور حول الارض، ثم احسب قيمتها العددية في المرجع المركزي الارضي معلومة بوحدة النسبة الدولية (SI).

ب ان كان نصف قطر مدار قمر اصطناعي يدور حول الارض $r = 2.88 \cdot 10^4 \text{ km}$ احسب دور حركته.

يعطى: ثابت الجذب العام: $G = 6.67 \cdot 10^{-11} \text{ SI}$ $M_s = 2.0 \cdot 10^{30} \text{ kg}$

كتلة الارض: $M_e = 5.97 \cdot 10^{24} \text{ kg}$

الترميز: 2



لتصديق دوير مسارات حركة الكواكب، المسارة حول الشمس في المربع
 الهلالي مركزه شمس مركزها O ونصف المحاورها a حيث يرمز لنقطة
 الشمس بالرمز M_1 .

1- اذكر رسم الشكل - 4، ومثل عليه شعاع لقوة الجاذبية المركزية R_1
 المضافة من طرف الشمس على أحد الكواكب، فتر كلفته M_2 في مركز
 عطارد المسماة A .

- 2- مثل من 0 إلى 2π كل من G (كثافة الجبال) M_1 و M_2 و a و R_1 و R_2
 3- باعتبار أن قطر الخط الأزرق أمام القوة R_1 وتطبيق القانون الثاني نيوتن، اوجد عذبة تسارع
 حركة الكوكب من المحيط A باتجاه O بكتابة M_1 و M_2 و a
 4- استخرج نتيجة حسابك حول الشمس.

5- يمثل بيان الشكل - 5 تطور مربع الدوير الأرضي لكل من كوكب الأرض والقمر و زحل، كتابة
 مكتب حساب قطر مدار كل كوكب.



- 1- هل يتوافق القوان مع القانون الثالث لكبلر ؟
 ب- باستخدام القوان اذن اوجد

$$\frac{T^2}{P^2} = 3.0 \times 10^{-10} \text{ (S)}$$
 كتلة الشمس M_1
 عطارد $G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ (S)}$

6- علما أن البعد المتوسط بين مركزي الأرض والشمس هو $1.50 \times 10^{11} \text{ m}$ وأوجد قيمة دور حركته
 الأرض حول الشمس.

الترميز: 3

يتميز القمر الاستوائي جوف A (0°) إلى مرتفع غاليليو الأوروبي التوجاه المربع الشكل
 قمر مرتفع الأمريكي 0.65° . نعتبر القمر الاستوائي جوف A (0°) الذي كلفته 7350 kg وتقسما
 والتوجه إلى يخضع إلى قوة جذب الأرض فقط.

بنور القمر A (0°) مسرعة ثلاثة في مدار دائري مركزه (O) على ارتفاع $a = 23.6 \times 10^6 \text{ km}$ من
 سطح الأرض.

أ) في أي موجه تم دراسة حركة هذا القمر الاستوائي A و a هي القربوية لمتعلقة بهذا الموجه
 والتي تسمح بتطبيق القانون الثاني نيوتن A

ب) اوجد شبرة شعاع القمر A (0°) و حين قيمته.

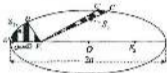
ج) احسب مسرعة القمر A (0°) على مداره.

- 1/ عرف الدور T من بين قيمته بالرمزية ناقص (د-1) (اختار).
 2/ لسبب الطاقة الاحتمالية للعملة (د-1) (اختار) (ارض).
 العمليات : $G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ N m}^2 \text{ kg}^{-2}$
 نصف قطر الارض $R_e = 6.38 \times 10^6 \text{ m}$

كتلة الارض $M_e = 5.98 \times 10^{24} \text{ kg}$

التدريب 3:

أ/ يكون مدار حركة مرآة خطية كوكب حول الشمس أفقيًا كما يوضحه (الشكل-4). يتألف الكوكب أثناء حركته على مداره من النقطة C إلى النقطة C' ثم من النقطة D إلى النقطة D'. خلال نفس الفترة الزمنية t .



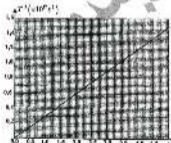
(الشكل-4)

- 1- اختلفت عن t كون كل الأول من وجود موقع الشمس على النقطة P، كيف تسمى هذه النقطة P' و P'' ؟
 2- حدد كون مدار الكوكب t هو علاقة بين المساحين S_1 و S_2 ؟
 3- اذن أن متوسط السرعة بين النقطتين C و C' أقل من متوسط السرعة بين النقطتين D و D'.



(الشكل-5)

ب/ من أجل التمييز نتأخذ المسار الحقيقي للكوكب في المرجع الجاذبي المركزي مدار دائري مركزه O (نركز الشمس) ونصف قطره r (الشكل-6). ويتألف كوكب أثناء حركته حول الشمس إلى قطرها r والسرعة v بقوة F_g فبما أنها تسمى حسب قانون الجذب العام لنيوتن بالعلاقة $F_g = G \frac{Mm}{r^2}$ حيث M كتلة الشمس، m كتلة الكوكب، و G ثابت التجاذب



(الشكل-6)

- كوكبي $G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ N m}^2 \text{ kg}^{-2}$ باستعمال برمجة "Strenite" التي جهاز الإعلام الذي تم رسم الجبل (نم) $v = \sqrt{GM/r}$ (الشكل-6).
 حيث v طور الحركة.
 1/ اذكر نص قانون كبلر الثالث.
 2/ بتطبيق القانون الذي نادى على الكوكب وإيهال التأثيرات الكوكب الأخرى لوحد جولة كل من v سرعة الكوكب ودور حركته T بدلالة r و G و M .
 3/ أوجد رياضياً العلاقة بين v^2 و r .
 4/ أوجد العلاقة النظرية بين T^2 و r^3 .
 5/ بتوظيف العلاقات المذكورة استنتاج قيمة كتلة الشمس M .

السؤال 10:

يدير كوكب المريخ حول الأرض وفق مدار بيضاوي، ولتقريباً موزوناً هو موزن الأرض، ونصف المحور الأكبر $a = 1.524 \times 10^8$ كم، وتكون $T = 2.25$ سنة.

- 1- أ- ما هو الزخم الزاوي، نصف، إجهاد حركة كوكب المريخ؟
 ب- نصف هذه السرعة v للسرعة مركز جاذبية الأرض.
- 2- السرعة المدارية لـ المريخ (Mars) في حضيضه بونك القمامة بين سطح القمر سنة 1969، حطفت في مدار دائري حول القمر على ارتفاع ثابت $h = 110$ كم.
 أ- أذكر بمرور قانوني ثابت لكل من:
 ب- إيجاد سرعة الدور المدارية v_2 بدلالة v_1 ونصف قطر القمر R_1 وكذلك R_2 ، ثابت جاذبية الأرض G والشمس G_s .
- 3- أ- أوجد v_1 و v_2 في سرعة القمر v_1 والدار الجيومترية القمر له v_2 في مداره الأرضي.
 ب- أوجد v_1 و v_2 في $G = 6.67 \times 10^{-11}$ ، كتلة القمر: $M = 7.34 \times 10^{22}$ كجم، نصف قطر القمر: $r = 1.74 \times 10^6$ م، نسبة $\frac{R_2}{R_1} = 81.3$ حيث R_1 كتلة الأرض.
- 4- يوجد تشابه واضح بين منطقتي الكوكبي والمريخ، إلا أنه لا يمكن تطبيق قوانين نيوتن على نظام المريخ، لهذا استبدلية قانون كبلر.

السؤال 11:

يدير القمر في فوهات مستقلة نحو كوكب المريخ M وضع محطة أبحاث الفضاء مع الأرض على أحد أطراف هذا الكوكب، مثلاً على القمر PO ، $PO = 10^6$ كم.

- المعطيات:
- ثابت الجاذبية الكوني: $G = 6.67 \times 10^{-11}$ م³ كجم⁻¹ ث⁻²
 - المسافة بين المريخ M والقمر $P = 2.25 \times 10^8$ كم
 - كتلة المريخ: $M = 6.38 \times 10^{23}$ كجم، والمسافة بين الأرض والقمر $PO = 3.84 \times 10^5$ كم.
 - دور حركة دوران المريخ M حول نفسه $T = 24$ ساعة 59 دقيقة 47 ثانية 7 جزءاً.

لنفرض أن هذه الأجسام كروية متساوية وكثافتها موزنة بانتظام على حجمها وأن حركة الأرض نظرية ونصف في مريخ ثابتين معاً في مركز كوكب المريخ (الشكل 3).



الشكل 3

- 1- مكّن على (الشكل 3) القوة التي يعضها الكوكب M على القمر لوزن P .

