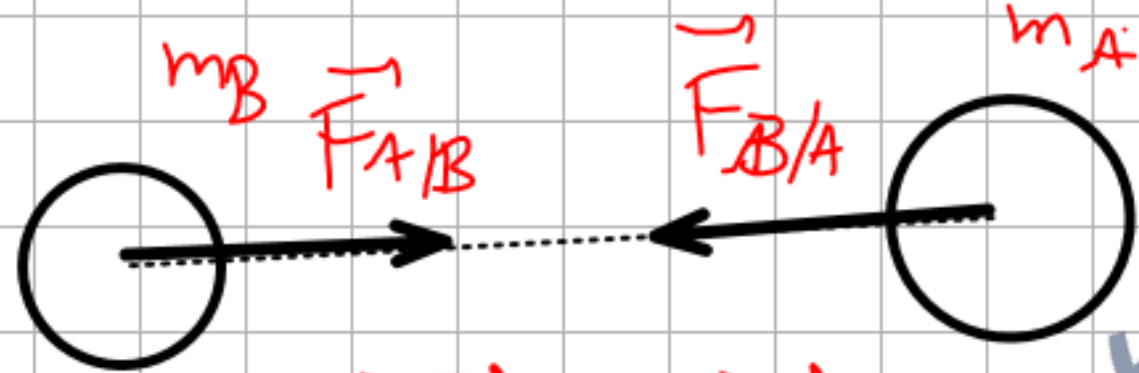


# حركة الكواكب و الأقمار الاصطناعية

كوكب يدور حول الشمس

القانون III لسوتن



$$F_{A/B} = -F_{B/A}$$
$$F_{A/B} = F_{B/A} = \frac{G m_A m_B}{d^2}$$

الكلية المدريسة  
عمر صباي بدور حول  
الأرض

G ثابت الجذب العام

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

$$G = \dots \rightarrow \text{SIFT 739}$$

$m_A$  كتلة  
 $m_B$  كتلة  
 $d$  المسافة بين الكواكب

1 حصص مباشرة

2 حصص مسجلة

3 دورات مكثفة

أحصل على بطاقة الإشتراك



## الانحجار الصائفة

1- اختر مرجعا مناسباً لدراسة هذه الحركة. **المراجع الجيو مركزي**

**كرفه:** هو مرجع مركزه مركز الأرض وها هو دوران حول نفسه

2- ما هي الفرضية التي يجب أن تتحقق فيه حتى نطبق عليه القانون لثاني لنيوتن؟

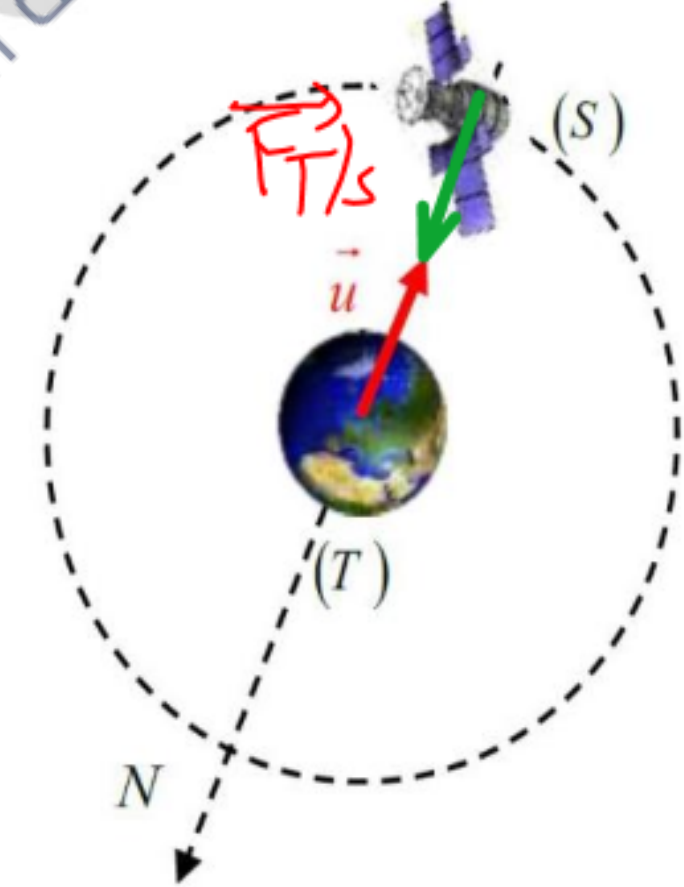
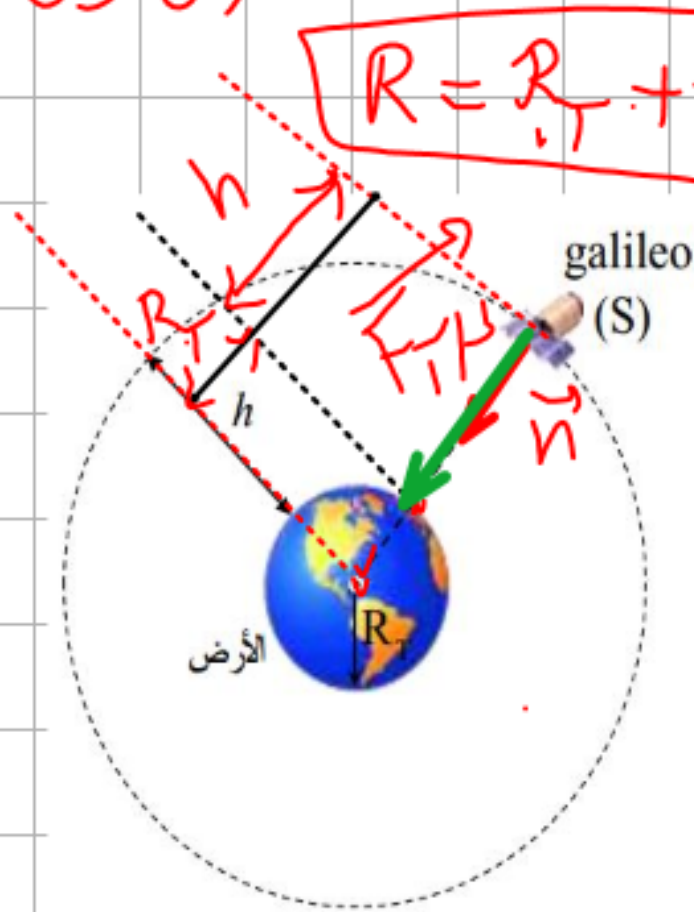
**المربع كطالبي:** (عالمياً) **هنا دوران القمر حول الأرض صغيرة مقارنة**

3- مثل  $F_{T/S}$  القوة التي تؤثر بها الأرض على القمر، ثم أعط عبارتها **دوران الأرض حول الشمس**

$$R = R_T + h$$

الحرفية بدلالة  $G, M_T, m_S, h, R_T$  وشعاع الوحدة  $\vec{n}$ .

$$F_{T/S} = \frac{G M_T m_S}{R^2}$$



1 حصص مباشرة

2 حصص مسجلة

3 دورات مكثفة

أحصل على بطاقة الإشتراك



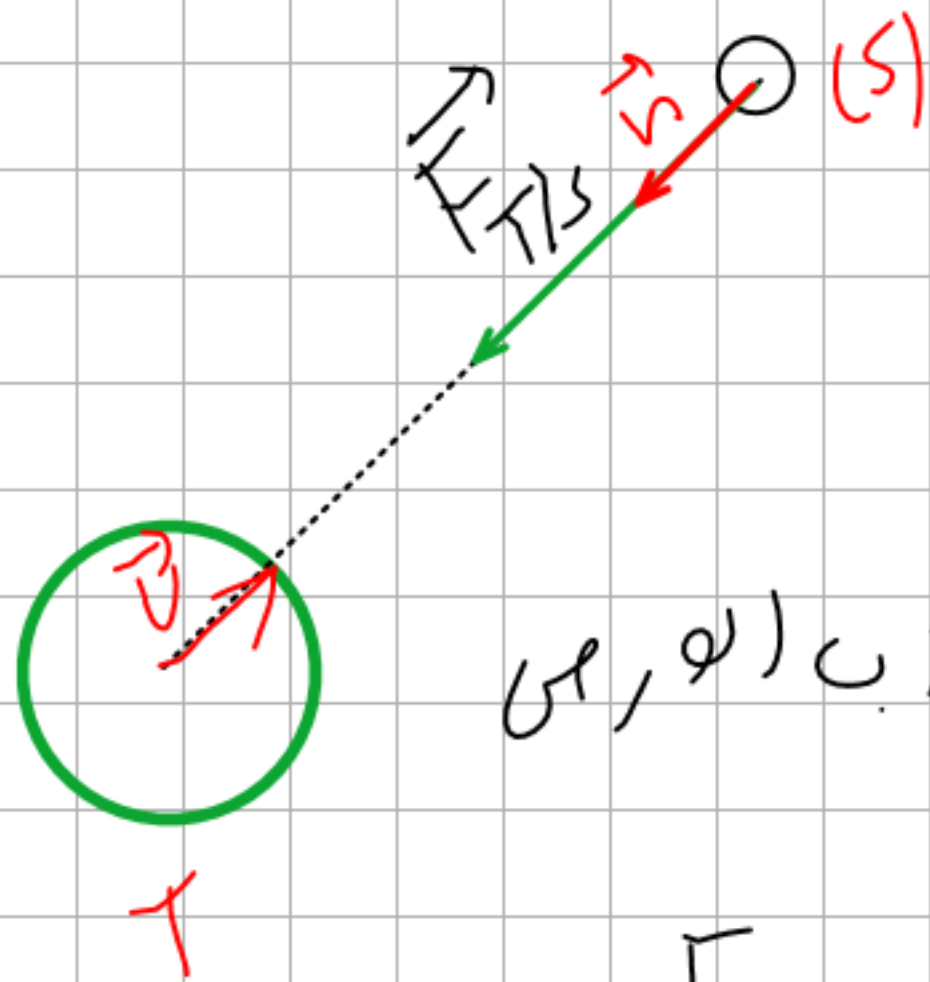
أكتب العبارة الشعاعية  $\vec{F}_{T/S}$

$$\vec{F}_{T/S} = \frac{G M_T m_S}{R^2} \vec{u}$$

$$\vec{F}_{T/S} = - \frac{G M_T m_S}{R^2} \vec{u}$$

أثبت العبارة للفرصة لقوة بين  $(S)$  و  $(T)$   
 للفرصة

$$\vec{F}_{T/S} = \frac{G M_T m_S}{R^2}$$





عبارة  $F_{T/s}$  الكونية

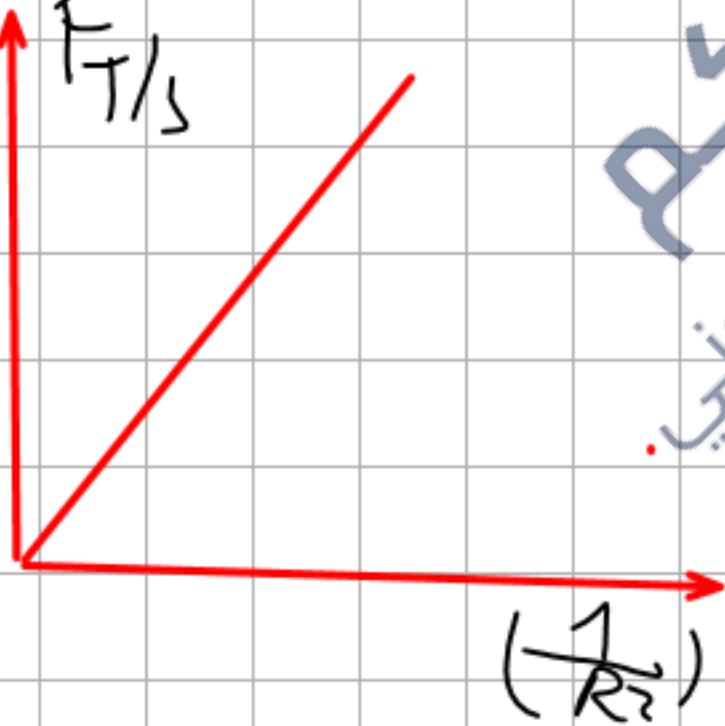
$$F_{T/s} = \frac{G M_T m_s}{R^2}$$

$$F_{T/s} = G M_T m_s \left( \frac{1}{R^2} \right)$$

$\downarrow$   $y = \alpha$   $\downarrow$   $\lambda$

$F_{T/s}$

الميل هو  $G M_T m_s$

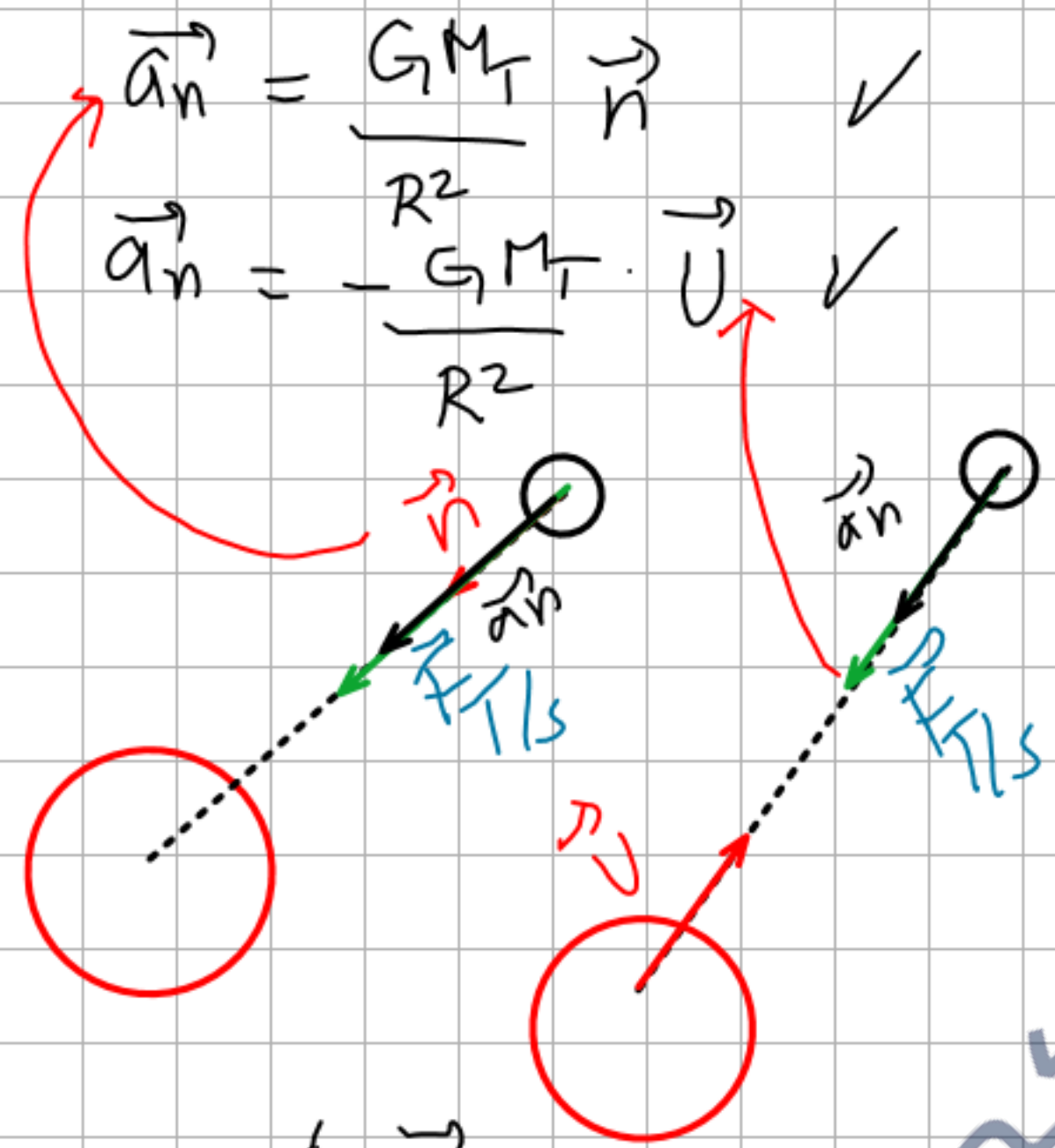


$$F_{T/s} = \alpha \left( \frac{1}{R^2} \right)$$

كما ميل المنحني

لرس 2023  
ب حساب

$$\alpha = G M_T m_s$$



$$\vec{a}_n = \frac{GM_T}{R^2} \vec{n}$$

$$\vec{a}_n = -\frac{GM_T}{R^2} \vec{U}$$

بنطبق القانون II لسوني  
 بعد عبارة الشارح  $a_n$

السحابة P  
 الكوكبية C

$$\sum F_{ext} = m_s a_n$$

$$\frac{GM_T m_s}{R^2} \vec{n} = m_s a_n$$

$$-\frac{GM_T m_s}{R^2} \vec{U} = m_s a_n$$

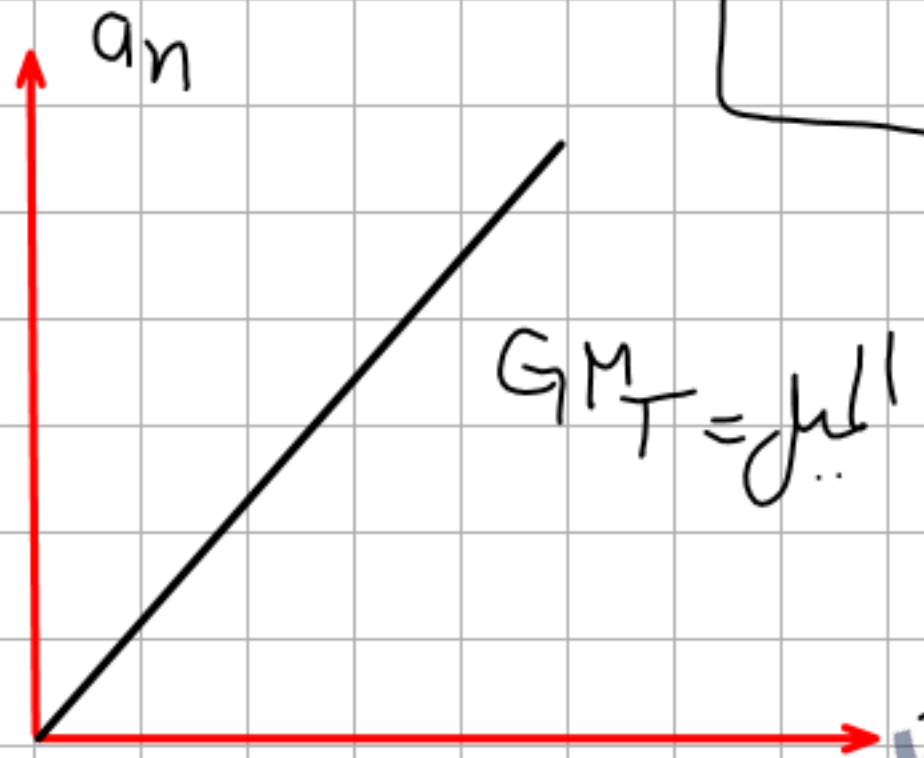
تسود  $a_n$   
 الكوكبية  $\vec{n}$   
 الشارح  $\vec{U}$   
 الشارح  $\vec{U}$   
 الشارح  $\vec{U}$

$$a_n = \frac{GM_T}{R^2}$$

العلاقة الخطية لنا، مع الارتفاع  $h$

$$a_n = \frac{GM_T}{(R_T + h)^2}$$

$$R = R_T + h$$

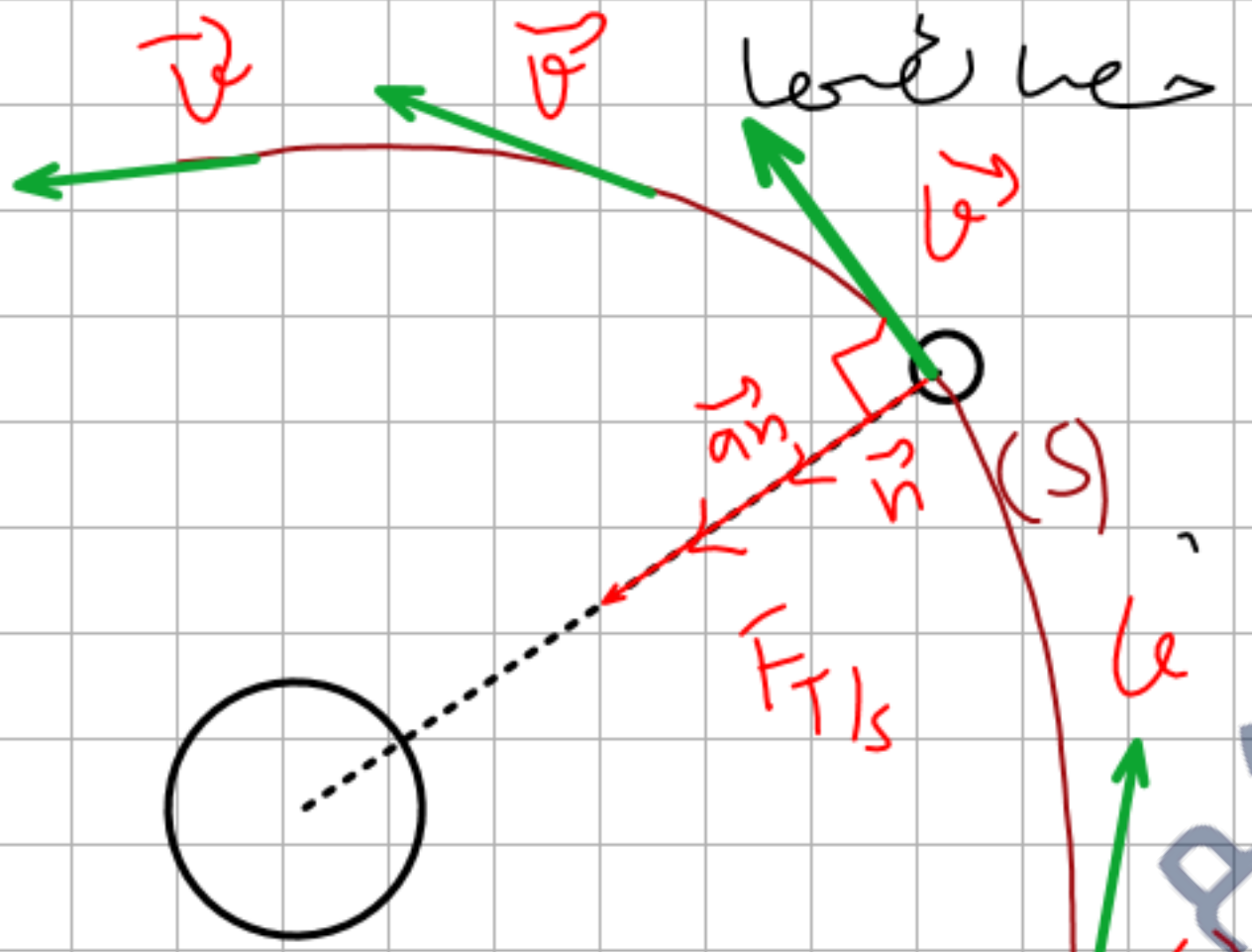


$$a_n = \frac{GM_T}{R^2}$$

$$GM_T$$

الميل هو  $GM_T$

ع/ مثل شعاع السرعة المارة بالشمس  
 الشمس في الرسم مع الخط



حواس  $a_n$  و  $F$  Terre  
 مركز القمر الصناعي الحامل معها  
 على نصف قطر الدوران

حواس  $v$

- 1- مبدؤها مركز القمر الصناعي
  - 2- حواسها حواس للمسا
  - 3- جهتها نفس جهة دوران القمر الصناعي
  - 4- سعتها  $a_n = \frac{v^2}{R}$
- ثابتة في كل نقطة

الكه  $F$  او  $a_n$  دو ما نحو  
 مركز الارض  
 السه ثابتة

جد عبارة السرعة المدارية لها

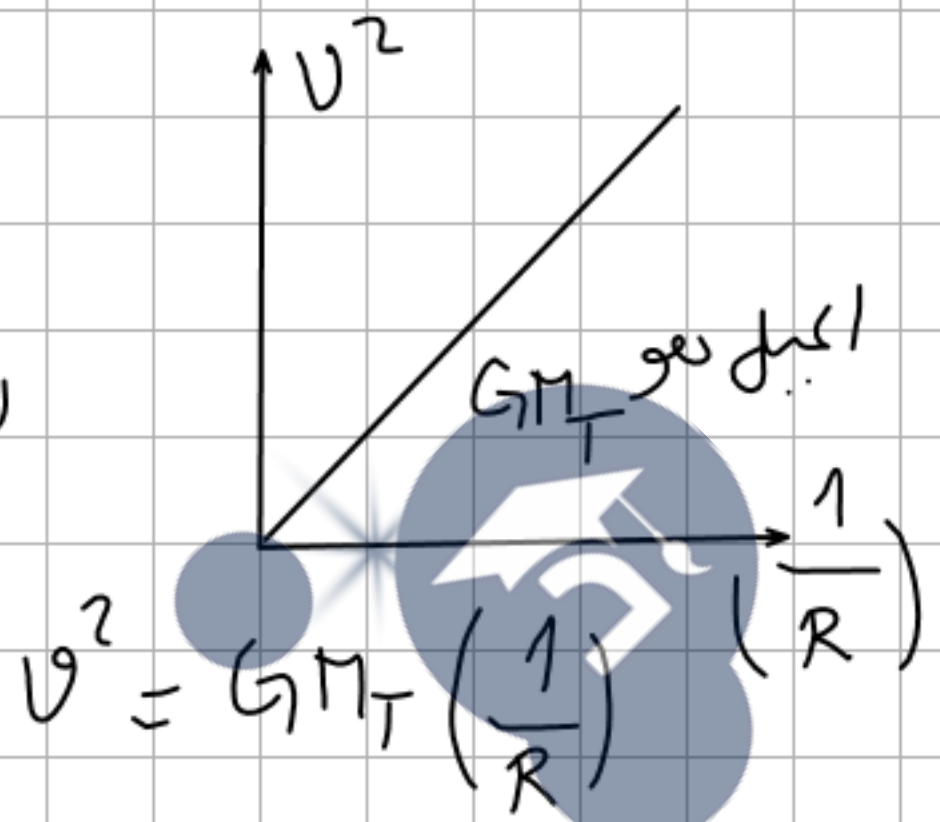
$a_n = \frac{v^2}{R}$  (قانون كلف)   
 نصف قطر المدار  $R$

$a_n = \frac{GM_T}{R^2} = \frac{v^2}{R}$

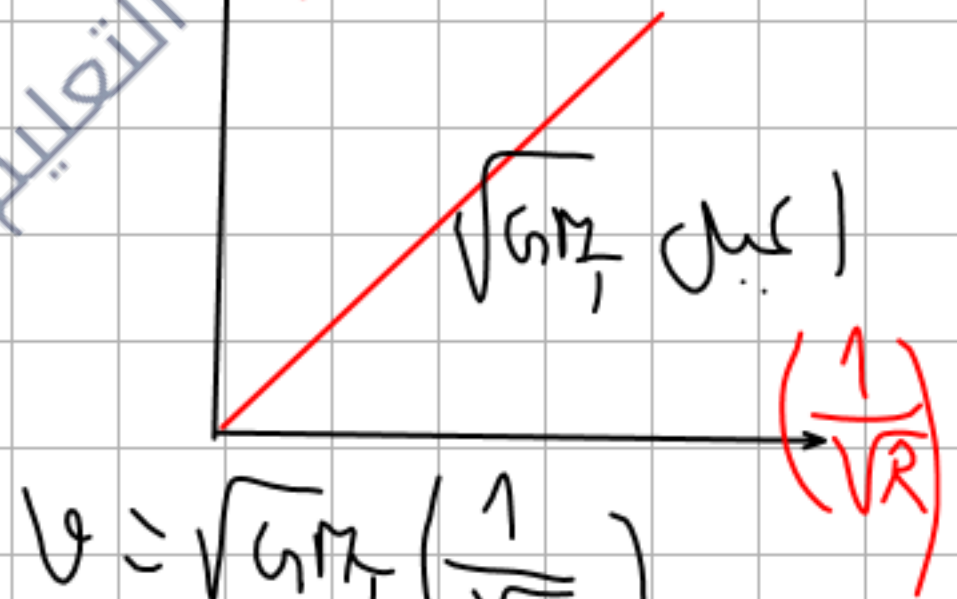
$v^2 = \frac{GM_T}{R}$

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

$v = \sqrt{GM_T} \left( \frac{1}{\sqrt{R}} \right)$



$y = a x$



$y = a x$



دور قمر صناعي

الدور (T) هو زمن الدورة

الواحدة

$$x = v t$$



$$2\pi R = v T$$

قانون

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

$$T = \frac{2\pi R}{\sqrt{\frac{GM_T}{R}}} = 2\pi \sqrt{\frac{R^2}{GM_T}}$$

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{R^3}{GM_T}}$$

$$\overline{AB} = R\theta$$



دور دائرة هو محيط الدائرة

$$L = 2\pi R$$

دور

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

as m

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

$$\frac{4\pi^2}{GM_T} = \frac{4(3,14)^2}{6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 6 \cdot 10^{24}}$$

$$= 10^{-13} = K$$

ثابت

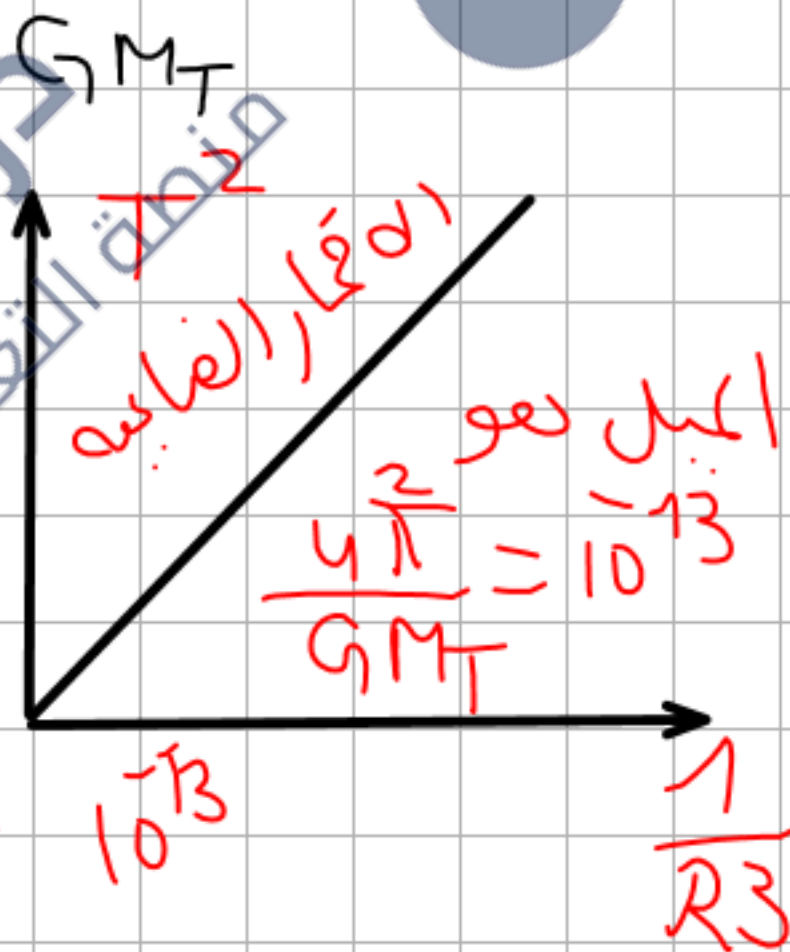
$$T^2 = \frac{4\pi^2 R^2}{v^2} = \frac{4\pi^2 R^2}{\frac{GM_T}{R}} = \frac{4\pi^2 R^3}{GM_T}$$

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

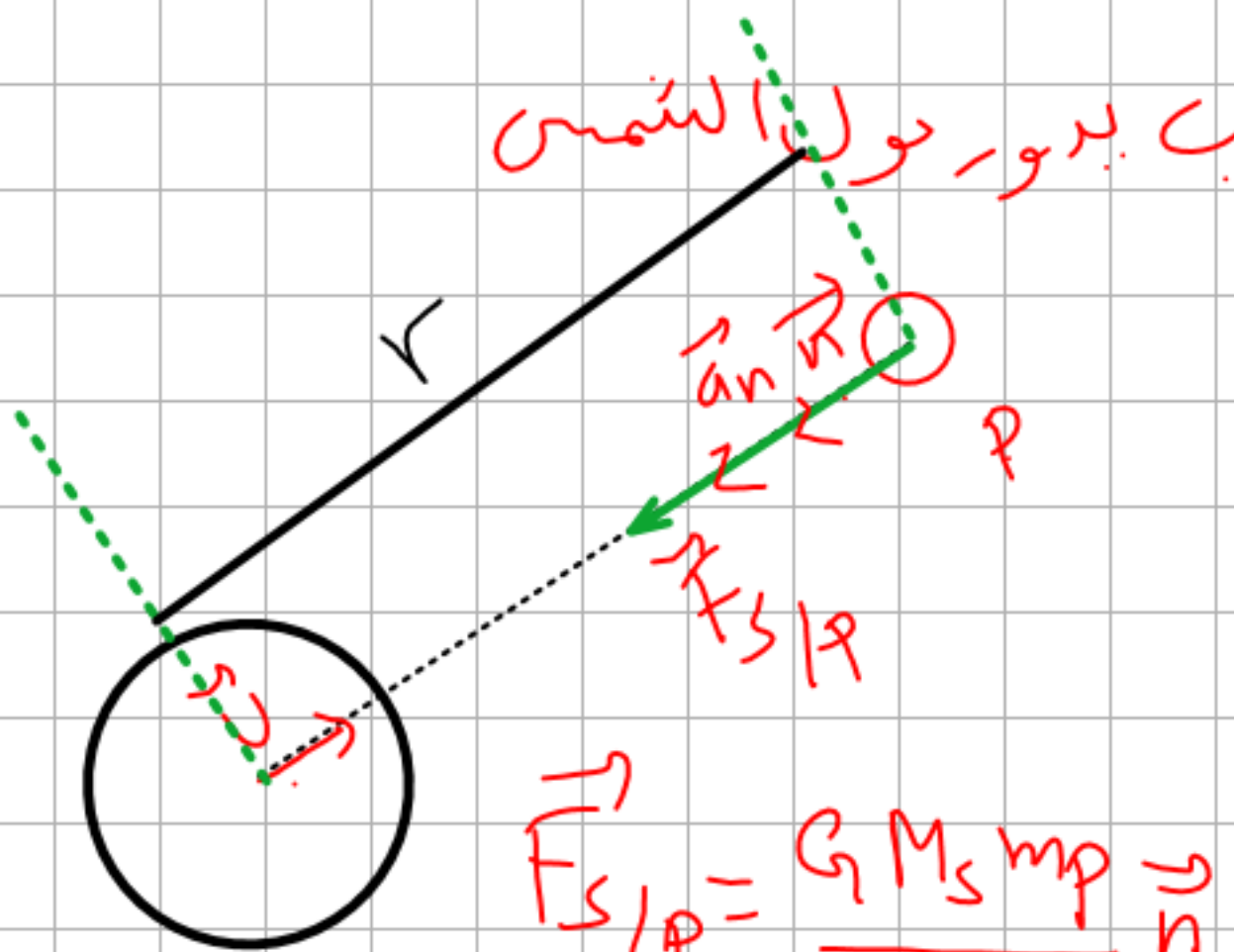
↙ ↘ ↘

$$\frac{T^2}{R^3} = \frac{4\pi^2}{GM_T} = K = 10^{-13}$$

ثابت



حركة كوكب بدو حول الشمس



$$\vec{F}_{S/P} = \frac{G M_s m_p}{r^2} \hat{r}$$

$$\vec{F}_{S/P} = \frac{G M_s m_p}{r^2} \hat{u}$$

$$F_{S/P} = \frac{G M_s m_p}{r^2}$$

- المرجع المناسب

هو: الهيليوكنترى

مركز  
- كما داد اعطاني لان مدة  
دوران الارض حول الشمس  
365 يوم اقل بكثير من  
مدة دوران الشمس في  
الجبردة 226 مليون  
سنة

كبا،  $a_n$

$$\vec{F}_{sp} = m_p a_n$$

$$\frac{G M_s m_p}{r^2} = m_p a_n$$

كبا،  $a_n$   $\vec{a}_n = \frac{G M_s}{r^2}$   $\vec{n} = -\frac{G M_s}{r^2} \vec{u}$

$$a_n = \frac{G M_s}{r^2}$$

كبا،  $\vec{a}_n$

كبا، سرعة المدار،  $v$

$$a_n = \frac{v^2}{r}$$

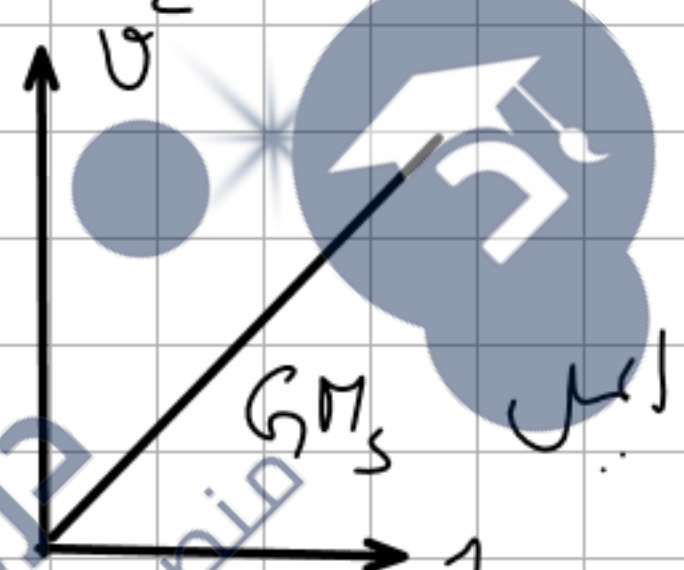
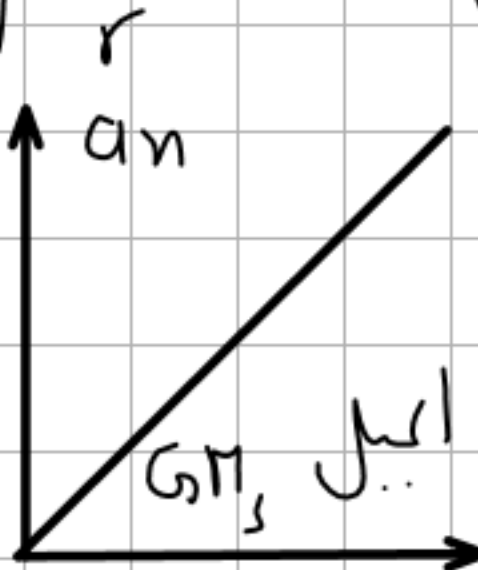
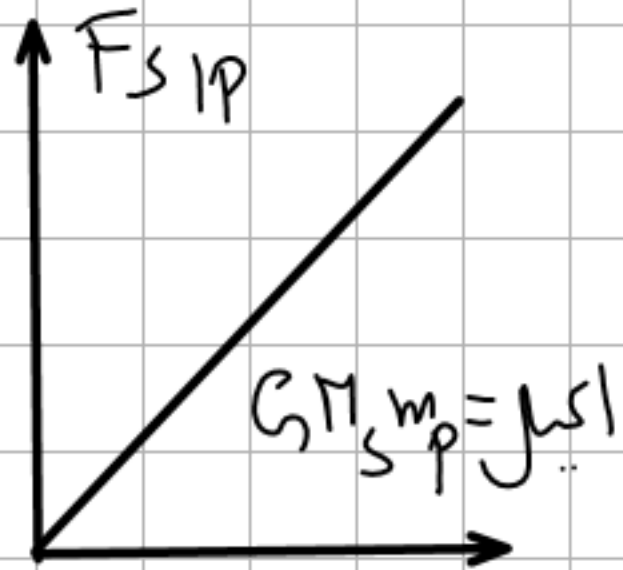
$$\frac{G M_s}{r^2} = \frac{v^2}{r}$$

$$v^2 = \frac{G M_s}{r}$$

$$v = \sqrt{\frac{G M_s}{r}}$$



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



$$F_{s/p} = GM_s m_p \left(\frac{1}{r^2}\right)$$

$$a_n = \frac{GM_s}{r^2}$$

$$v^2 = \frac{GM_s}{r} = GM_s \left(\frac{1}{r}\right)$$

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

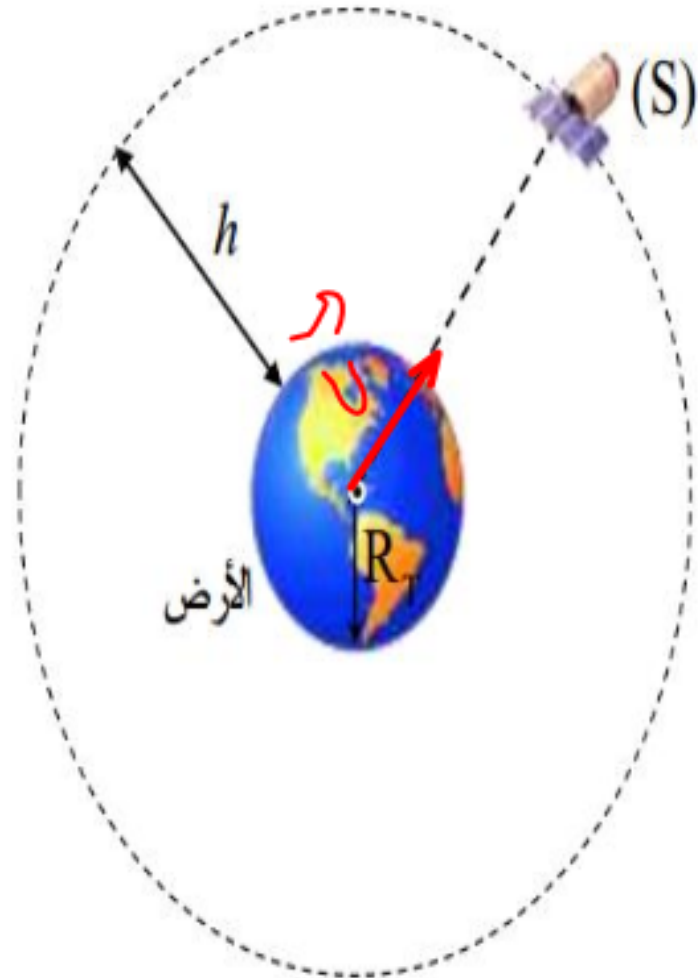


$$\frac{4\pi^2}{GM_s} = 3.10 \times 10^{-19}$$



اكتب العبارة الشعاعية لشعاع القوة  $\vec{F}_{T/S}$  بدلالة المقادير  $M_T$ ،  $R_T$ ،  $h$ ،  $G$ ،  $m$  وشعاع الوحدة  $\vec{u}$ .

$$R = R_T + h$$



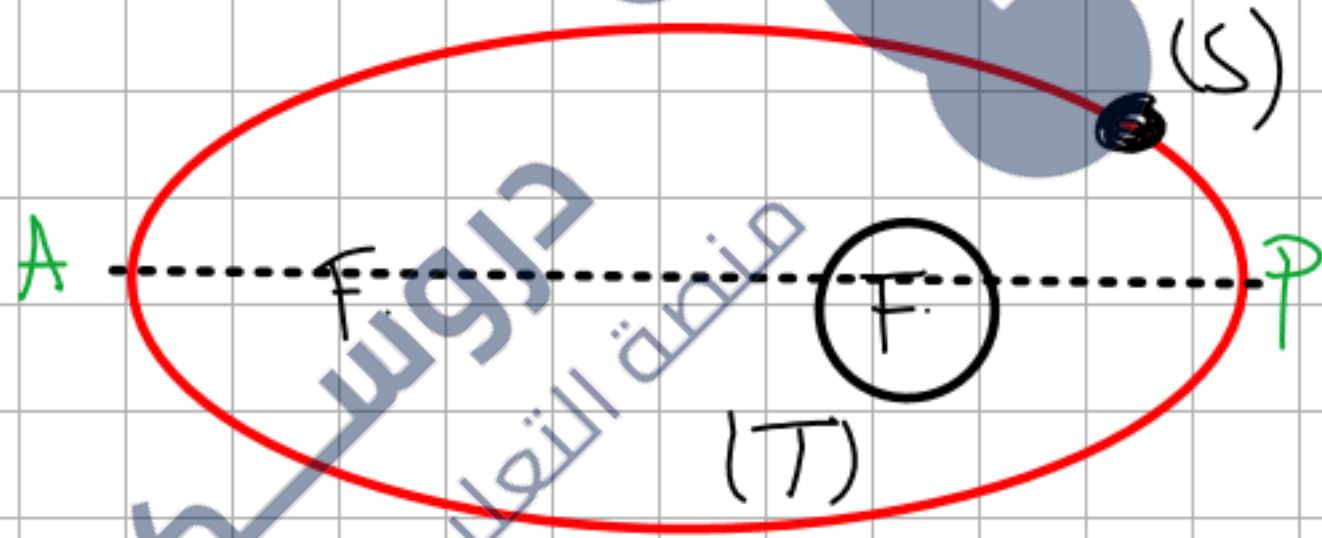
$$\vec{F}_{T/S} = - \frac{G M_T m_S}{R^2} \vec{u} = - \frac{G M_T m_S}{(R_T + h)^2} \vec{u}$$

4- بتطبيق القانون الثاني لنيوتن على مركز عطالة القمر (S) جد عبارة  $a_n$  التسارع الناطمي بدلالة  $G$ ،  $M_T$ ،  $R_T$ ،  $h$  واحسب قيمته ثم عين طبيعة حركة هذا القمر.

5- جد عبارة  $v_{orb}$  السرعة المدارية لهذا القمر بدلالة  $G$ ،  $M_T$ ،  $R_T$ ،  $h$  ثم احسب قيمتها.

القانون I لكبير: الأعمار، الصاعقة تدور في مسار ان

معدلية (بسيطة) أمد ها، فيها الورق



الاصح  
A P



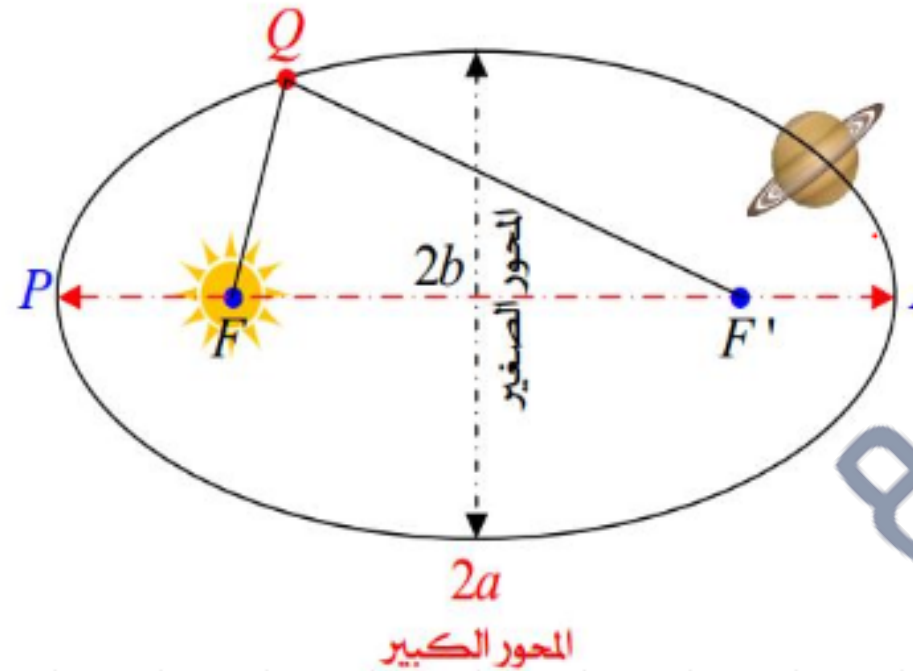
$$T = \frac{2\pi r}{v}$$

**دور الحركة T** : تمثل المدة الزمنية اللازمة لانجاز دورة واحدة أي قطع مسافة قدرها  $2\pi r$  بحيث:

### القانون الأول

في المرجع المركزي الشمسي، تدور الكواكب حول الشمس في مدارات إهليجية بحيث يكون أحد محرقها هو مركز الشمس

**ملاحظة:** في المعلم المركزي الأرضي نفس الشيء بالنسبة للأقمار الاصطناعية حول الأرض بحيث يكون مركز الأرض هو أحد محرقتي القطع الإهليجي.



**الإهليج (القطع الناقص):** شكل هندسي يكون فيه مجموع

المسافتين من نقطة منه إلى المحرقين ثابت  $QF + QF' = C^{et}$

P: نقطة الرأس الأقرب من الشمس.

A: نقطة الرأس الأبعد من الشمس.

مع المحرقين  
الأوج  
المحرقين F' F

ملف الحصة المباشرة و المسجلة

1 حصص مباشرة

2 حصص مسجلة

3 دورات مكثفة

أحصل على بطاقة الإشتراك

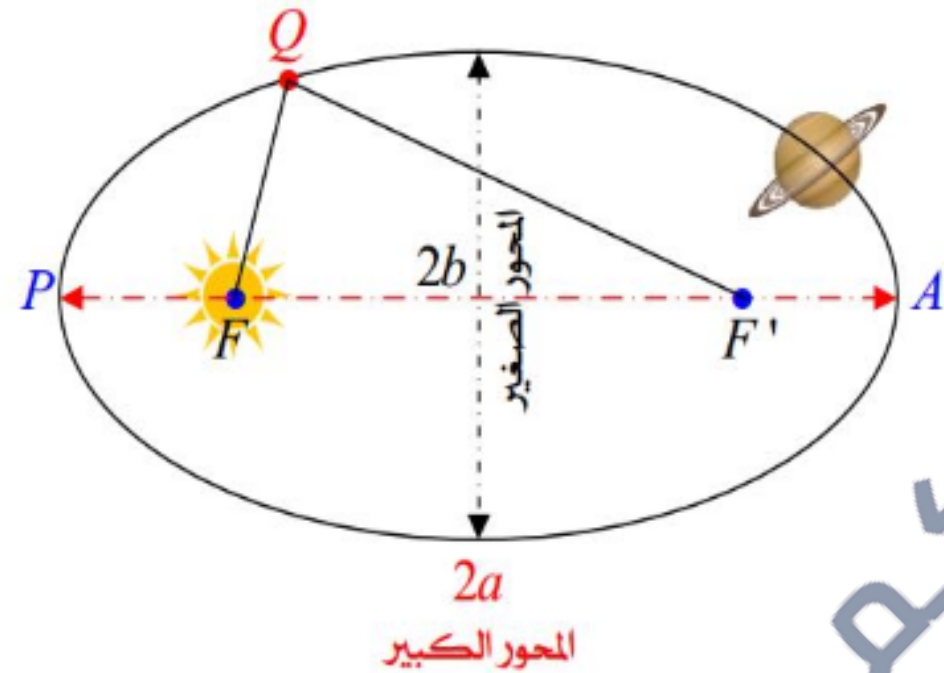




## القانون الأول

في المرجع المركزي الشمسي، تدور الكواكب حول الشمس في مدارات إهليجية بحيث يكون أحد محرقبيها هو مركز الشمس

**ملاحظة:** في المعلم المركزي الأرضي نفس الشيء بالنسبة للأقمار الاصطناعية حول الأرض بحيث يكون مركز الأرض هو أحد محرقبي القطع الإهليجي.



**الإهليج (القطع الناقص):** شكل هندسي يكون فيه مجموع

$$QF + QF' = C^{et}$$

المسافتين من نقطة منه إلى المحرقين ثابت

$P$ : نقطة الرأس الأقرب من الشمس.  
 $A$ : نقطة الرأس الأبعد من الشمس.

1 حصص مباشرة

2 حصص مسجلة

3 دورات مكثفة

أحصل على بطاقة الإشتراك



1 حصص مباشرة

2 حصص مسجلة

3 دورات مكثفة

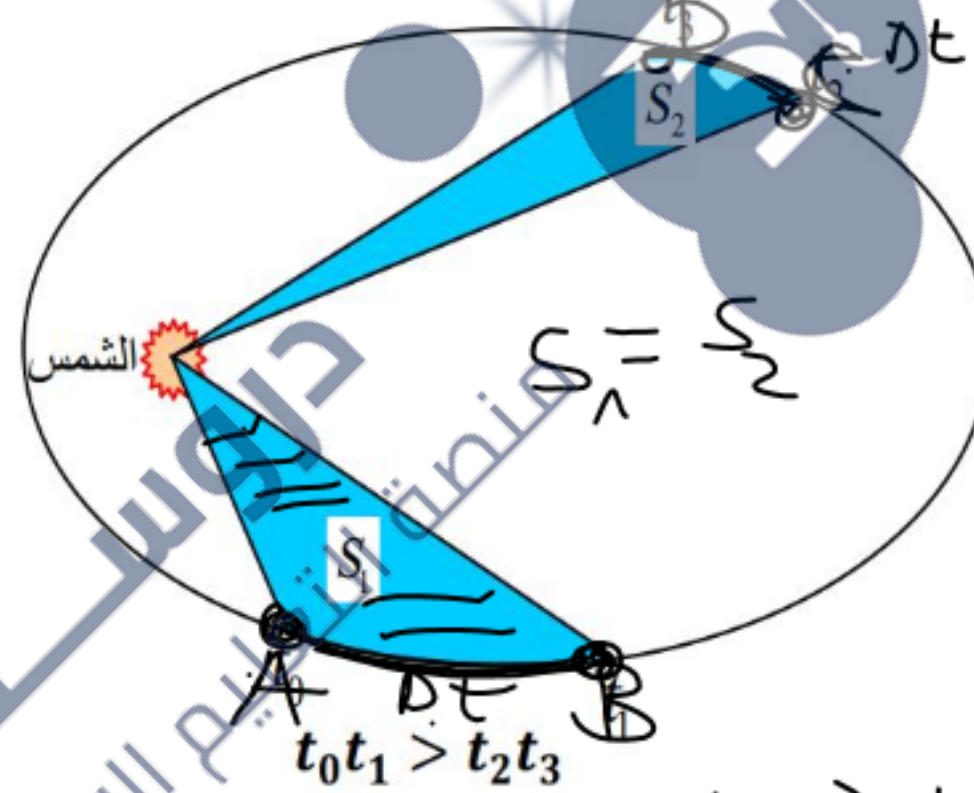
أحصل على بطاقة الإشتراك



1/ نص القانون الثاني لكبلر:

إن المستقيم الرابط بين مركز الشمس ومركز كوكب SP يسمح مساحات متساوية خلال مجالات زمنية متساوية  $S_1=S_2$ .

حسب القانون الثاني لكبلر:



$$\frac{t_0 t_1}{\Delta t} > \frac{t_2 t_3}{\Delta t}$$

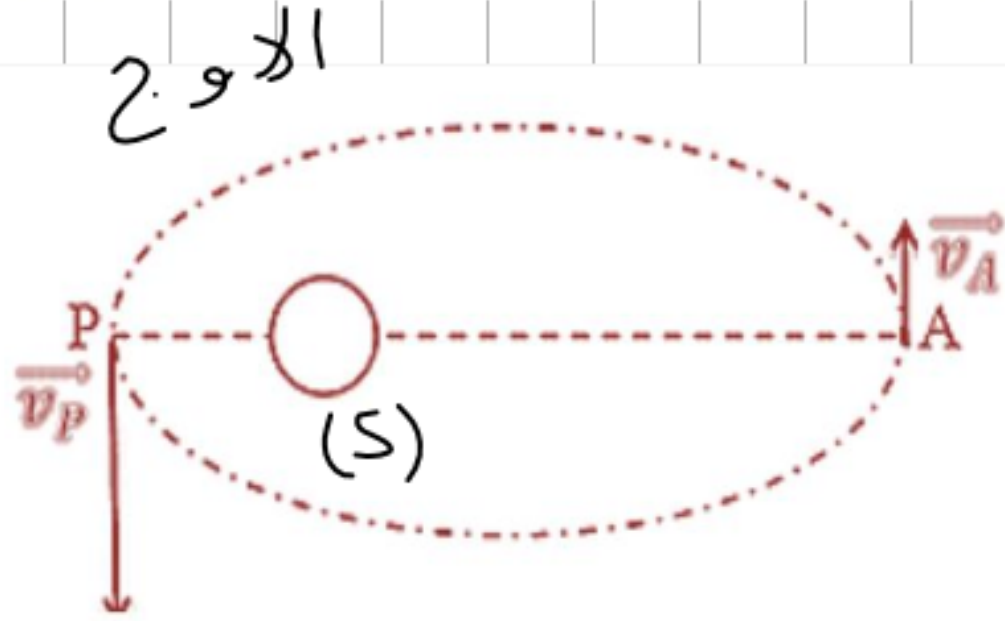
$$\frac{AB}{\Delta t} > \frac{CD}{\Delta t}$$

$$v_{AB} > v_{CD}$$

النتيجة: سرعة الكوكب متغيرة.

سرعة الكوكب أعظمية عند النقطة P : نقطة الرأس الأقرب

سرعة الكوكب أصغرية عند النقطة A : نقطة الرأس الأبعد





### القانون الثالث

النسبة بين مربع الدور لمدار كوكب و مكعب نصف المحور الأكبر للمسار دائما ثابتة أي  $\frac{T^2}{a^3} = k = C^{te}$

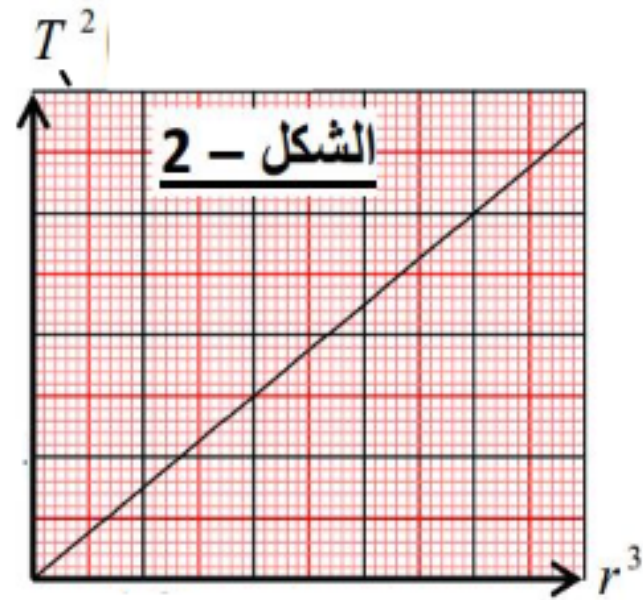
$$R^3 / (T^2)$$

الذي يسمى الرهانة  $T^2 = \frac{4\pi^2}{GM} R^3$

$$\frac{T^2}{R^3} = \frac{4\pi^2}{GM} = k = 10^{-13}$$

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

$$\frac{T^2}{R^3} = \frac{4\pi^2}{GM} = k = 3 \cdot 10^{-19}$$



$$T^2 = \alpha R^3$$

ملف الحصة المباشرة و المسجلة

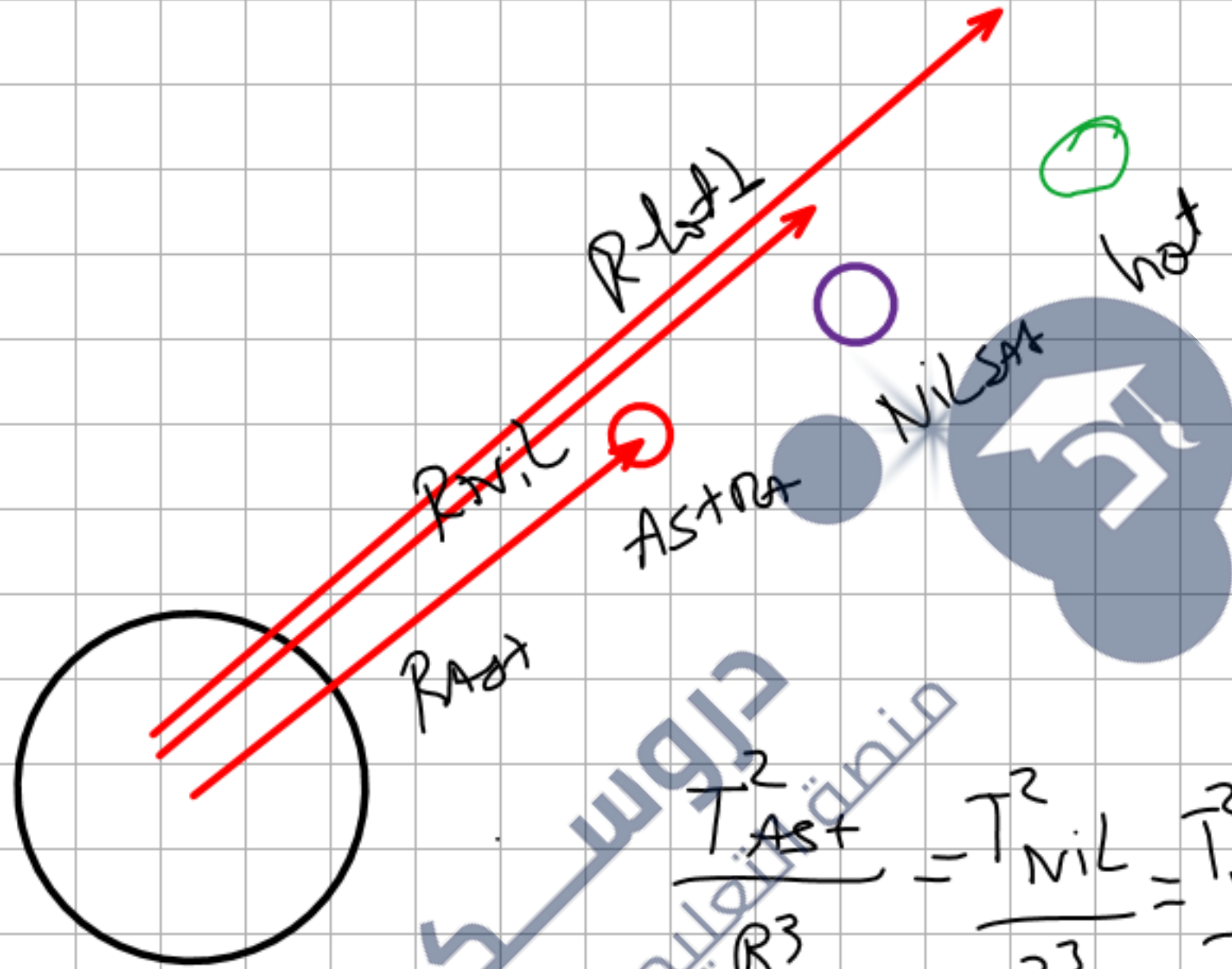
1 حصص مباشرة

2 حصص مسجلة

3 دورات مكثفة

أحصل على بطاقة الإشتراك





$$\frac{T_{Ast}^2}{R_{Ast}^3} = \frac{T_{Nil}^2}{R_{Nil}^3} = \frac{T_{hot}^2}{R_{hot}^3}$$



## تعريف القمر الجيومستقر وتحديد خصائصه.

1/ تعريف القمر الجيومستقر وتحديد خصائصه.

القمر الجيو مستقر هو الذي يبدو ساكنا بالنسبة لملاحظ مرتبط بسطح الأرض.  
خصائصه:

- مداره ينتمي إلى مستوى خط الإستواء.
- جهة دورانه هي جهة دوران الأرض حول نفسها.
- دوره هو دور الأرض حول نفسها أي  $T \approx 24h = 86400s$
- ارتفاعه عن سطح الأرض  $Z = 36000km$

1 حصص مباشرة

2 حصص مسجلة

3 دورات مكثفة

أحصل على بطاقة الإشتراك





الشكل 1

1- دأبت وكالة الفضاء الجزائرية على تطوير مشاريع الأقمار الاصطناعية لخدمة الاتصالات، آخرها إطلاق القمر *AlcomSat1* (الشكل-1) والذي يعتبر جزائري الصنع 100% بعلماء جزائريين في الداخل والخارج، وذلك يوم 10 ديسمبر 2017 على الساعة 17 و 40 دقيقة من قاعدة شيشانغ *Xichang* بمقاطعة سيشوان بالصين. يسلك القمر *AlcomSat1* مسارا اهليلجيا بعد مدة زمنية من انطلاقه، بعدما دخل في مداره الجيو مستقر *Géoostationnaire* حيث أخذ الموضع الفلكي  $24,8^\circ$ .

*AlcomSat1* تم تركيبه على مستوى مركز تطوير الأقمار الاصطناعية ببئر الجير - ولاية وهران - من شأنه توفير خدمة الاتصالات والإنترنت، بث القنوات الاذاعية والتلفزيونية بدقة عالية.

أ- اشرح المصطلحات الواردة في النص: جيومستقر، إهليلجي.

ب- ذكر بنص القانون الأول لكبلر.

ت- ارسم شكلا تخطيطيا للمسار الاهليلجي الذي اتخذه القمر موضحا عليه النقاط التالية: الأرض، نقطة الأوج، نقطة الحضيض، ومثل عليه كيفيا شعاع السرعة في النقطتين الأخيرتين.

2- نعتبر قمر صناعي (*S*) كتلته *m* يدور حول الأرض بحركة دائرية منتظمة ويرسم مسارا دائريا نصف قطره *r* حيث:  $r = h + R_T$ ، *h* ارتفاعه عن سطح الأرض،  $R_T$  نصف قطر الأرض ومركزه *Q*.

لدراسة هذا القمر الاصطناعي، نختار معلما مرتبطا بمعلم عطالي متناسب.

أ- اذكر المرجع المناسب لدراسة حركة القمر الاصطناعي، عرفه ولماذا تعتبره عطاليا؟

ب- مثل على (الشكل-2) كيفيا شعاع القوة  $\vec{F}_{T/S}$  التي تطبقها الأرض (*T*) على القمر الصناعي (*S*).

ت- اكتب العبارة الشعاعية لشعاع القوة  $\vec{F}_{T/S}$  بدلالة المقادير  $M_T$ ،  $R_T$ ،  $h$ ،  $G$ ،  $m$  وشعاع الوحدة  $\vec{u}$ .

حيث:  $M_T$  كتلة الأرض و  $G$  ثابت الجذب العام.

ث- باستخدام التحليل البعدي، حدد وحدة المقدار  $G$ .

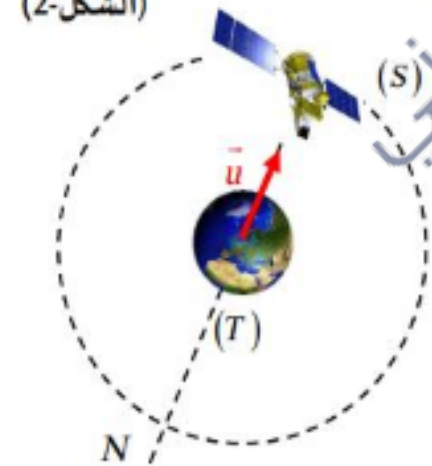
ج- بتطبيق القانون الثاني لنيوتن في المرجع المختار، جد عبارة سرعة مركز عطالة القمر

الاصطناعي *v* بدلالة  $G$ ،  $r$  و  $M_T$ .

3- يمثل المنحنى البياني (الشكل-3) المقابل تطور مربع السرعة المدارية للقمر الاصطناعي (*S*)

$$v^2 = f \left( \frac{1}{r} \right)$$

(الشكل-2)



## التمرين 02:

ملف الحصة المباشرة و المسجلة

1 حصص مباشرة

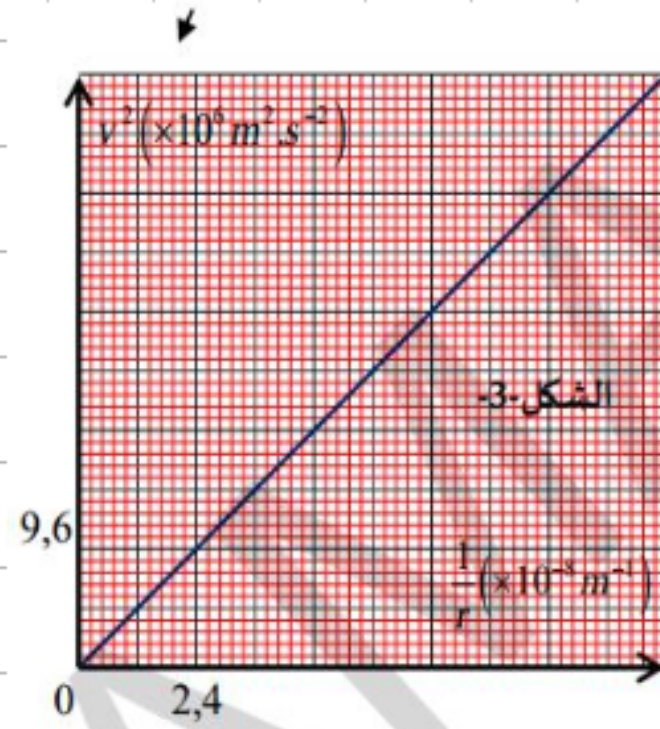
2 حصص مسجلة

3 دورات مكثفة

أحصل على بطاقة الإشتراك







- أ- اكتب معادلة المنحنى البياني واستنتج قيمة كتلة الأرض  $M_T$ .
- ب- جد عبارة الدور  $T$  للقمر الاصطناعي  $(S)$  بدلالة  $G$ ،  $r$  و  $M_T$ .
- 4- يدور القمر الاصطناعي  $AlcomSat1$  في مسار دائري على ارتفاع  $h = 36000km$  في مستوي خط الاستواء باتجاه دوران الأرض حول محورها.
- أ- استنتج السرعة المدارية للقمر الاصطناعي  $AlcomSat1$  اعتماداً على (الشكل-3).
- ب- احسب دور القمر الاصطناعي  $AlcomSat1$ .
- ت- هل يمكن اعتباره جيو مستقر؟ علل.
- ث- بين أن القانون الثالث لكبلر محقق.

يعطى:  $R_T = 6400km$  ;  $G = 6,67 \times 10^{-11} (SI)$

دروسكم  
منصة التعليم الإلكتروني

ملف الحصة المباشرة و المسجلة

1 حصص مباشرة

2 حصص مسجلة

3 دورات مكثفة

أحصل على بطاقة الإشتراك





التمرين السادس

نعتبر الأرض كروية الشكل نصف قطرها  $R_T$  وكتلتها  $M_T$  ، حيث يدور قمر اصطناعي ( $S$ ) كتلته  $m$  على ارتفاع  $h$  من سطحها بسرعة  $v$ .

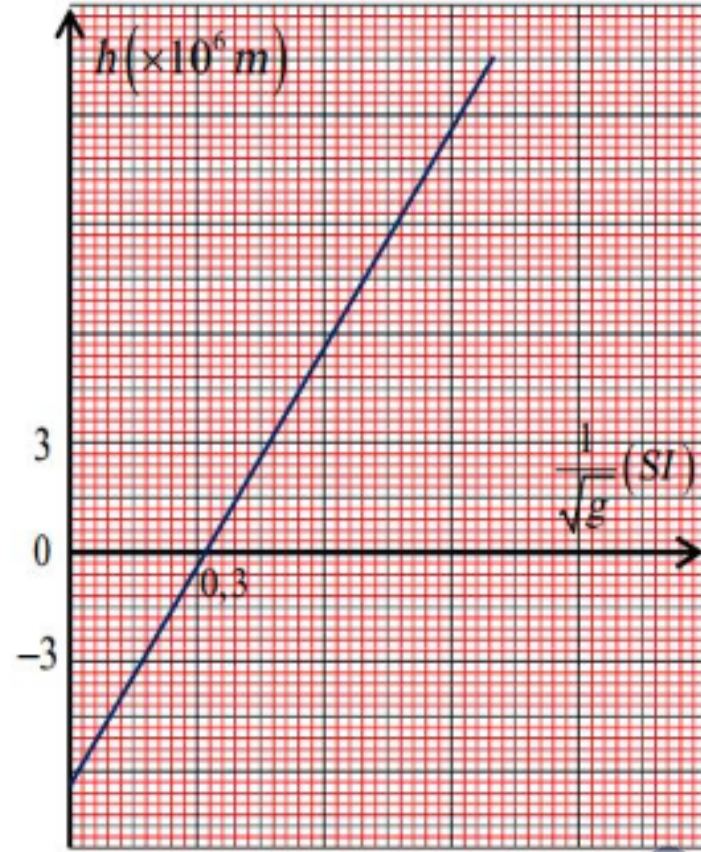
1- أعط العبارة الحرفية لقوة جذب الأرض للقمر الاصطناعي  $F_{T/S}$  بدلالة:  $M_T$  ،  $R_T$  ،  $h$  ،  $G$  ،  $m$ .

2- أوجد العبارة الحرفية للجاذبية  $g$  بدلالة:  $M_T$  ،  $R_T$  ،  $h$  ،  $G$ .

3- انطلاقا من العبارة السابقة بين أن عبارة الارتفاع  $h$  يمكن أن تكتب

على الشكل:  $h = A \cdot \frac{1}{\sqrt{g}} + B$  ، حيث:  $A$  و  $B$  ثابتين يطلب تحديد عبارتهما.

4- البيان المقابل يمثل:  $h = f\left(\frac{1}{\sqrt{g}}\right)$ .



أ- أكتب العبارة البيانية.

ب- أحسب كتلة الأرض  $M_T$ .

ت- استنتج قيمة نصف قطر الأرض  $R_T$ .

ث- أوجد قيمة تسارع الجاذبية  $g_0$  على سطح الأرض.

5- إذا علمت أن قيمة تسارع الجاذبية في مدار هذا القمر هي:  $g = 0,25 (SI)$ .

أ- أوجد ارتفاع القمر الاصطناعي  $h$  عن سطح الأرض.

ب- احسب سرعته  $v$  في مداره.

يعطى: ثابت الجذب العام  $G = 6,67 \times 10^{-11} (SI)$ .

أحصل على بطاقة الإشتراك





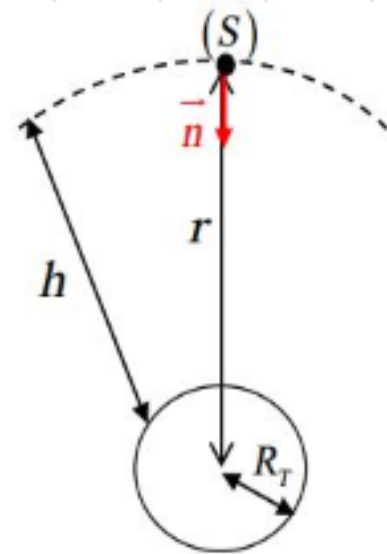
### التمرين 10:

سهيل سات 2 قمر اصطناعي قطري يظهر ساكنا للملاحظ على سطح الأرض، يستعمل في الاتصالات اللاسلكية للبيث الإذاعي والتلفزي بتقنية عالية الجودة. يستغل في تغطية ونقل مباريات وأحداث كأس العالم 2022 عبر القنوات الفضائية العالمية، أرسل إلى مداره في 15 نوفمبر 2018.

يهدف هذا التمرين إلى دراسة حركة القمر الاصطناعي سهيل سات 2 وتحديد بعض المقادير الفيزيائية المميزة له.



سهيل سات 2



شكل 1-

معطيات: نصف قطر الأرض  $R_T = 6400 \text{ km}$

دور الأرض حول محورها  $T_T \approx 24 \text{ h}$

1- دراسة حركة القمر الاصطناعي سهيل سات 2.

نعتبر (S) القمر الاصطناعي سهيل سات 2، كتلته  $m_S = 5300 \text{ kg}$  يدور حول الأرض في مسار دائري نصف قطره  $r$ ، على ارتفاع  $h$  من سطح الأرض، خاضع لقوة جذب الأرض  $\vec{F}_{T/S}$  فقط.

1- حدد المرجع المناسب لدراسة حركة هذا القمر.

2- انقل الشكل 1-1 ومثل عليه شعاع السرعة المدارية  $\vec{v}$  وشعاع قوة جذب الأرض  $\vec{F}_{T/S}$ .

3- اكتب العبارة الشعاعية للقوة  $\vec{F}_{T/S}$  بدلالة  $\vec{n}$  و  $r$ ،  $m_S$ ،  $M_T$ ،  $G$ .

(حيث:  $\vec{n}$  شعاع وحدة ناظمي،  $M_T$  كتلة الأرض،  $G$  ثابت الجذب العام)

4- بتطبيق القانون الثاني لنيوتن على مركز عطالة (S):

أ- أعط مميزات شعاع تسارع مركز عطالة القمر (S) ثم استنتج طبيعة حركته.

ب- اكتب عبارة  $v$  بدلالة:  $G$ ،  $M_T$  و  $r$ .

ت- استنتج عبارة الدور  $T_S$  لحركة (S) بدلالة:  $G$ ،  $M_T$  و  $r$ .

II- تحديد بعض المقادير المميزة للقمر سهيل سات 2:

لغرض تحديد مميزات القمر (S) تمت محاكاة حركته بواسطة برمجية مناسبة

الشكل 2- يمثل بيان تغيرات شدة قوة جذب الأرض للقمر الاصطناعي  $\vec{F}_{T/S}$  بدلالة

مقلوب مربع نصف قطر مداره  $\left(\frac{1}{r^2}\right)$ .

1- استغلال البيان الممثل في الشكل 2- اكتب معادلته الرياضية ثم استنتج قيمة الثابت  $K$  حيث:  $K = GM_T$ .





1- استغلال البيان الممثل في الشكل 2- اكتب معادلته الرياضية ثم استنتج قيمة الثابت  $K$  حيث:  $K = GM_T$ .

2- إذا علمت أن قيمة شدة قوة جذب الأرض للقمر ( $S$ ) هي

$$F_{T/S} = 11,8 \times 10^2 \text{ N}$$

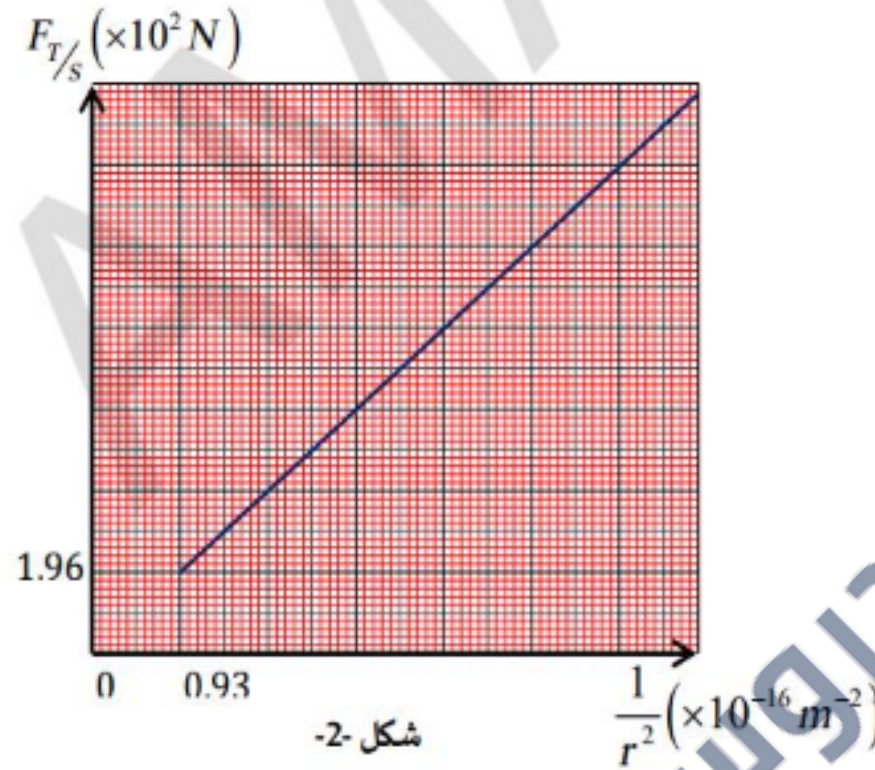
استنتج قيمة المقادير الآتية:

أ- الارتفاع  $h$  عن سطح الأرض.

ب- السرعة المدارية  $V$ .

ت- الدور  $T_S$ .

3- هل القمر سهيل سات 2 جيو مستقر؟ برر إجابتك.



شكل 2-

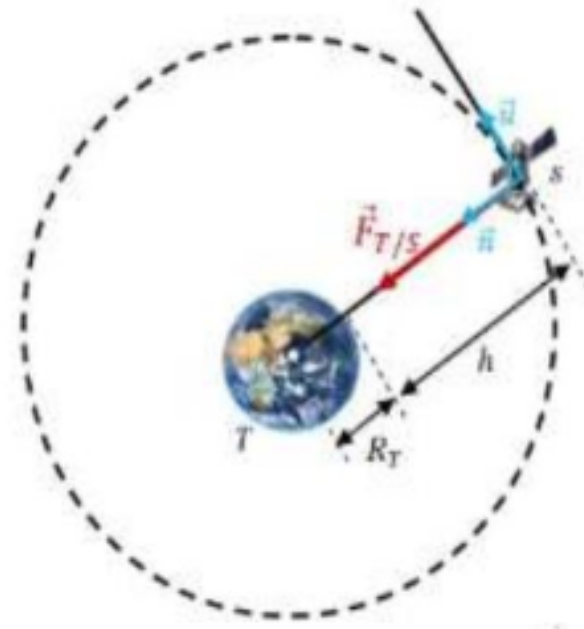
$$F_{T/S} = GM_T m_S \left( \frac{1}{R^2} \right)$$

$$= K m_S \left( \frac{1}{R^2} \right)$$

$$a = K m_S \quad \text{ايض}$$



- 1- المرجع المناسب لدراسة هذه الحركة: المرجع الجيومركزي  
2- الفرضية: أن نعتبره غاليليا ، حيث تكون مدة دوران القمر حول الأرض صغيرة جدا مقارنة بدوران الأرض حول الشمس.



$$\vec{F}_{T/S} = G \frac{m_s \cdot M_T}{r^2} \cdot \vec{n}$$

3- تمثيل القوة  $\vec{F}_{T/S}$

عبارتها:

4- عبارة  $\vec{a}_n$

بتطبيق القانون الثاني لنيوتن  $\sum \vec{F}_{ext} = m_s \cdot \vec{a}_n$

$$G \frac{m_s \cdot M_T}{r^2} \cdot \vec{n} = m_s \cdot \vec{a}_n$$

بالإسقاط على الناظم نجد

$$a_n = \frac{GM_T}{(R_T + h)^2}$$

طبيعة الحركة:

المسار دائري و التسارع ناظمي و ثابت، إذن فالحركة دائرية منتظمة.

6- عبارة الدور  $T$

$$T = \frac{2\pi(R_T + h)}{v_{orb}} = 2\pi \sqrt{\frac{(R_T + h)^3}{G \cdot M_T}}$$

1 حصص مباشرة

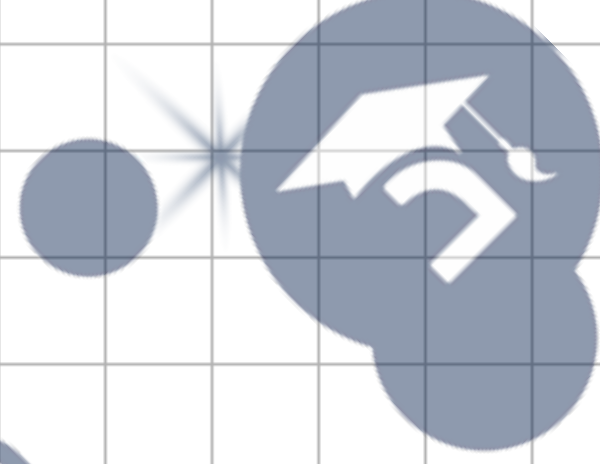
2 حصص مسجلة

3 دورات مكثفة

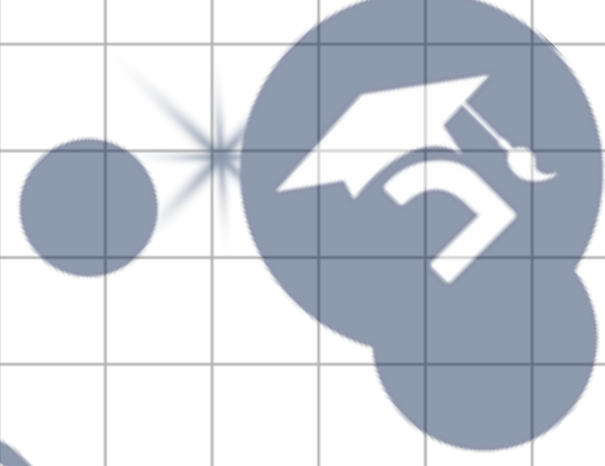
أحصل على بطاقة الإشتراك



جامعة  
البحرين  
منطقة التعليم الإلكتروني



جامعة  
البحرين  
منطقة التعليم الإلكتروني





1 حصص مباشرة

2 حصص مسجلة

3 دورات مكثفة

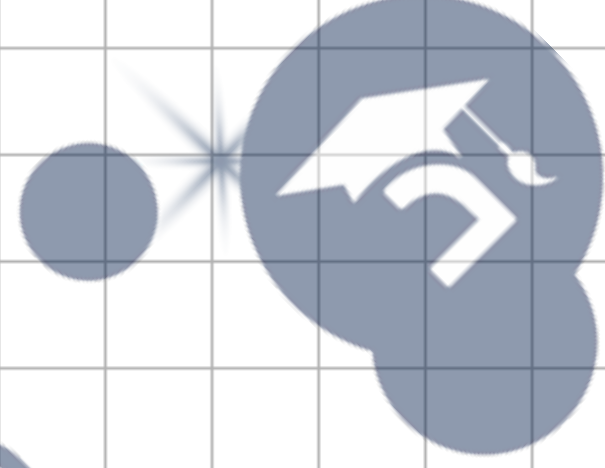
أحصل على بطاقة الإشتراك



جامعة  
البحرين  
منطقة التعليم الإلكتروني



جامعة  
البحرين  
منطقة التعليم الإلكتروني





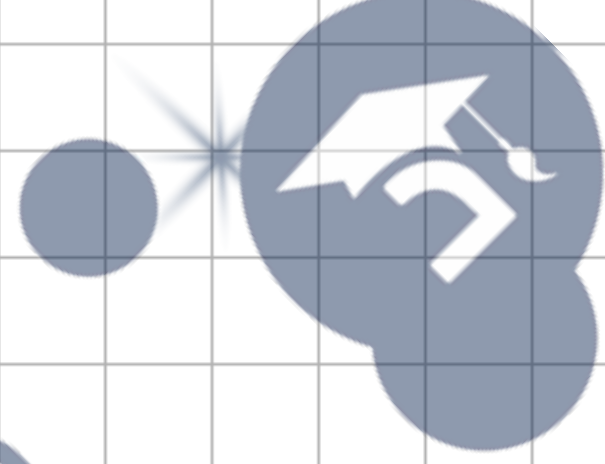
جامعة  
البحرين  
منطقة التعليم الإلكتروني



جامعة  
البحرين  
منطقة التعليم الإلكتروني



جامعة  
البحرين  
منطقة التعليم الإلكتروني





جامعة  
البحرين  
منطقة التعليم الإلكتروني

