

## الأقمار الاصطناعية والكواكب

قوانين نيوتن

السقوط الراسي  
لجسم صلبالحركات  
المستويةالأقمار  
الاصطناعية  
والكواكبحركة دوران  
جسم صلب حول  
محور ثابتالمجموعات  
الميكانيكية  
المتذبذبة

المظاهر الحلقية

الذرة و  
ميكانيك نيوتن

## تعبير قوة التجاذب الكوني

$$\left. \begin{array}{l} \vec{F}_{A/B}: \text{القوة التي يطبقها A على B} \\ AB: \text{المسافة بين A و B} \\ G: \text{ثابتة التجاذب الكوني} \\ m_{A \times B}: \text{كتلتا A و B} \\ \vec{u}_{AB}: \text{متجهة واحدة موجبة من A نحو B} \end{array} \right\} \vec{F}_{A/B} = -G \frac{m_A \cdot m_B}{(AB)^2} \vec{u}_{AB}$$

## القوانين الثلاثة لكبلر

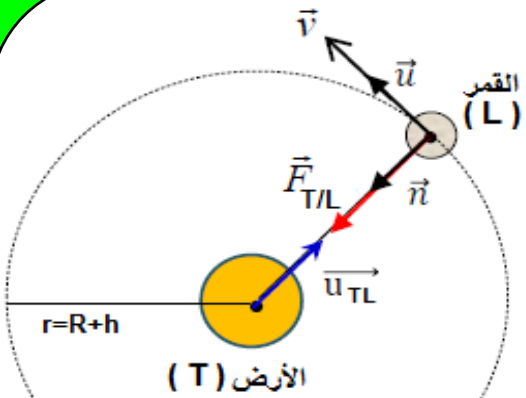
**القانون الأول:** مسار مركز الأرض ، في معلم مركزي شمسي ، إهليلج يشكل مركز الشمس إحدى بؤرتيه

**القانون الثاني:** تكسح القطعة التي تربط مركز الشمس بمركز الكوكب مساحات متقايسة في مدد زمنية متساوية

**القانون الثالث:** يتناسب مربع الدور T لكوكب ، في حركته المدارية حول الشمس ، اطرادا مع مثلث طول نصف المحور الكبير a لمداره الإهليلجي

$$\frac{T^2}{a^3} = K$$

## الحركة المدارية للأقمار الاصطناعية للأرض



في المعلم المركزي الأرضي ،  
حركة قمر اصطناعي حول  
الأرض دائرية منتظمة ، اذا كانت  
سرعة هذا القمر الإصطناعي تحقق  
العلاقة التالية :

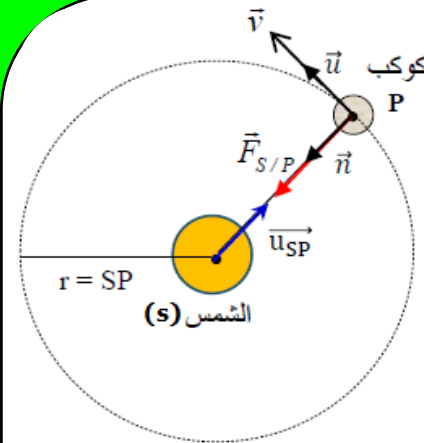
$$v = \sqrt{\frac{Gm_T}{r}}$$

بحيث  $r = R + h$  ( R شعاع الأرض و h ارتفاع القمر  
الاصطناعي بالنسبة للأرض )

الدور المداري T لحركة القمر الاصطناعي هو :

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{(R+h)^2}{G \cdot m_T}}$$

## الحركة المدارية للكواكب



في مركز شمسي ، تكون حركة  
كوكب حول الشمس دائرية  
منتظمة ومسار دائري شعاعه r

$$\vec{F}_{S/P} = G \frac{m_s m_p}{r^2} \vec{n} = r\omega^2 \vec{n}$$

$$m\vec{a} = m \frac{v^2}{r} \vec{n}$$

بتطبيق

القانون الثاني  
لنيوتن نخلص  
إلى ماييلي :

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{r^3}{G \cdot m_s}} \quad \text{و} \quad v = \sqrt{\frac{Gm_s}{r}}$$