

# Le Problème des 2 Corps



En se basant sur les lois de Kepler, NEWTON trouve la LOI DE LA GRAVITATION UNIVERSELLE (1687):

$$\vec{F}_1 = G \frac{m_1 \cdot m_2}{r_{12}^2} \vec{1}_{12} = G \frac{m_1 \cdot m_2}{r_{12}^3} \vec{r}_{12}$$

Le problème des 2 corps: « ETANT donné un système composé de 2 corps,  $m_1, m_2$ , qui s'attirent mutuellement suivant la loi de Newton (et qui ont un moment angulaire non nul), trouver la trajectoire de chacun des corps. »

Supposons d'abord que le corps  $m_2$  est fixe. La force attirant  $m_1$  vers  $m_2$  vaut moins la dérivée d'une énergie potentielle  $U(r)$ :

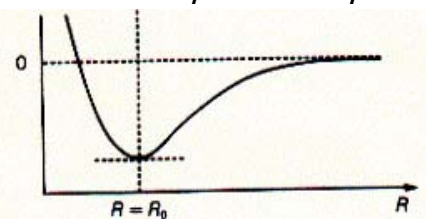
$$U(r) = -G \frac{m_1 \cdot m_2}{r}$$

Pour tenir compte du moment angulaire, on utilise une énergie potentielle effective  $U_{\text{eff}}(r)$ :  
où  $A$  est l'aire balayée pendant une unité de temps et vaut:

$$U_{\text{eff}}(r) = -G \frac{m_1 \cdot m_2}{r} + \frac{2m_1 A^2}{r^2}$$

En résolvant  $A = \frac{1}{2} r^2 \dot{\theta}$  différentielle:

$$\frac{1}{2} m_1 \dot{X}^2 + U_{\text{eff}}(r) = E$$



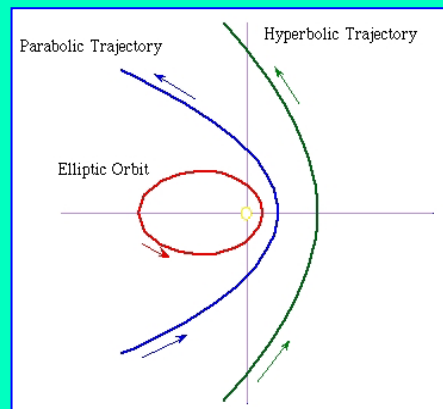
on trouve l'équation d'une conique:

$$r = \frac{p}{1 + e \cdot \cos \theta}$$

avec et

Si  $E < 0$  | én. |  
 si  $E = 0$  | én. |  
 si  $E > 0$  | én. |

$$e \text{ (excentricité)} = \sqrt{1 + \frac{8EA^2}{G^2 \cdot m_1 \cdot m_2^2}}$$



En laissant maintenant le corps  $m_2$  évoluer lui aussi, on peut décomposer le mouvement global en deux parties: chaque corps dessine une ellipse (ou une parabole ou une hyperbole) dont un foyer est occupé par le centre de masse, et celui-ci est en m.r.u.