

# Mécanique P III

## Rappels de Méca

### 3.2, Eq de Newton

Selon Newton on connaît le mouvement d'un corps en connaissant  $\vec{x}_e(t_0)$  et  $\vec{v}(t_0)$ .  
On suppose l'existence d'une fonction

$$F: \begin{cases} \mathbb{R}^N \times \mathbb{R}^N \times \mathbb{R} \rightarrow \mathbb{R}^N \\ \ddot{\vec{r}} = F(\vec{r}, \dot{\vec{r}}, t) \end{cases} \quad \left. \begin{array}{l} \text{Eq de} \\ \text{Newton} \end{array} \right\} \text{reformulée}$$

il suffit de résoudre l'équation diff

o ✓

$$\ddot{\vec{r}} = F(\vec{r}, \dot{\vec{r}}, t) \quad \begin{cases} \vec{r}(t_0) = \vec{x}_0 \\ \dot{\vec{r}}(t_0) = \vec{v}_0 \end{cases}$$

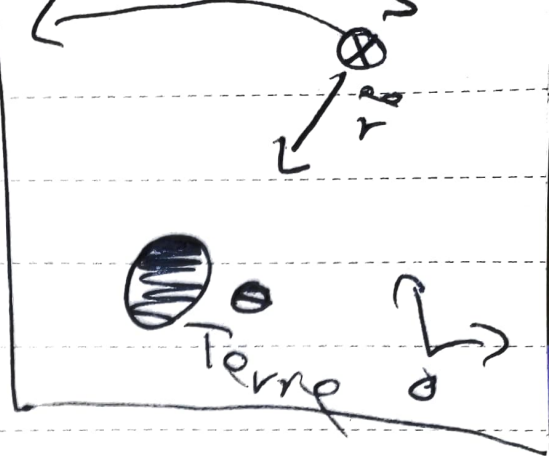
ce système diff est parfaitement décrit donc on connaît le mouvement de

~~la chute~~ la chute libre d'un corps est décrite par la fonction

$$\ddot{\vec{r}} = -\mu \frac{\vec{r}}{\|\vec{r}\|^3}$$

avec  
 $\vec{r} \in \mathbb{R}^3$   
(l'espace des positions)

### 3.3.1 Trajectoire dans un champ de gravité central



Le moment cinétique  $H$  au point  $O$  de  $m$  est pour son mouvement de révolution,

$$\vec{H} = m \cdot \vec{OS} \wedge \frac{d\vec{OS}}{dt} \Big|_R = m \vec{r} \wedge \dot{\vec{r}} \Big|_R \quad \checkmark$$

$S$  est la position du mobile, le moment cinétique est constant donc

$$\frac{d\vec{H}}{dt} \Big|_R = m \dot{\vec{r}} \wedge \dot{\vec{r}} + m \vec{r} \wedge \ddot{\vec{r}} = \vec{OH} \wedge \vec{F} = \vec{0}$$

donc le mouvement est plan !

On choisit d'utiliser les coordonnées polaires

$$\vec{v}(M)_{10R} = \begin{pmatrix} \dot{r} \\ r\dot{\theta} \end{pmatrix}$$

$$\vec{a}(M)_R = \begin{pmatrix} \ddot{r} - r\dot{\theta}^2 \\ r\ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta} \end{pmatrix}$$

soit l'équation de Newton

$$m \begin{pmatrix} \ddot{r} - r\dot{\theta}^2 \\ r\ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta} \end{pmatrix}_R = -G \frac{mM}{r^2} \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix}_R$$

On remarque alors que

$$r\ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta} = 0$$

$$\Leftrightarrow r^2\dot{\theta} = cte$$

=

Le mobile va parcourir une aire  $\frac{1}{2}r(r\dot{\theta})$  pendant un temps  $dt$

$$A_{t_1 \rightarrow t_2} = \int_{t_1}^{t_2} \frac{1}{2} r(r\dot{\theta}) dt = k(t_2 - t_1)$$

$$\int r^2 \dot{\theta} dt = c dt$$

Loi des aires

avec le changement de variable  $u = 1/r$   
les équations (17) (18) donnent

$$\dot{r} = -C \frac{du}{d\theta}$$

$$\ddot{r} = -C^2 u^2 \frac{d^2 u}{d\theta^2}$$

L'équation de Newton plus la loi des aires donnent

$$\begin{pmatrix} \ddot{r} - r\dot{\theta}^2 \\ r\ddot{\theta} - 2\dot{r}\dot{\theta} \end{pmatrix} = -G \frac{M}{r^2} \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix} \quad (E1)$$

$$r^2\dot{\theta} = C \quad (E2)$$



on obtient alors finalement une équation différentielle sous sa forme canonique (Eq. 20)

$$u = \frac{\mu}{c^2} (1 + e \cos(\theta - \theta_0))$$

avec  $\theta_0$  et  $e$  des constantes d'intégration

$$C \Rightarrow r = \frac{c^2 / \mu}{(1 + e \cos(\theta - \theta_0))}$$

on reconnaît l'équation d'une conique

avec

$$\begin{cases} C = r^2 \ddot{\theta} & (\text{la moitié l'aire parcourue pendant un temps } dt \text{ par unité de temps.}) \\ \mu = G M. \end{cases}$$

### 3.3.2) Géométrie de l'ellipse