

## CCP Physique 1 PC 2009 — Corrigé

**I.1.1** En coordonnées polaire, on a

$$\vec{v} = \dot{r} \vec{e}_r + r\dot{\theta} \vec{e}_\theta \quad \text{et} \quad \vec{a} = (\ddot{r} - r\dot{\theta}^2) \vec{e}_r + (2\dot{r}\dot{\theta} + r\ddot{\theta}) \vec{e}_\theta$$

**I.1.2** La force d'attraction exercée par le Soleil sur une masse  $m$  s'écrit

$$\vec{F}_S = -\frac{\mathcal{G}M_S m}{r^2} \vec{e}_r$$

La force de gravitation étant **centrale**, le moment cinétique du point  $m$  est conservé. Comme elle est de plus **conservative** et seule à s'exercer, l'énergie mécanique du point  $m$  est elle aussi conservée.

**I.1.3** Dans le référentiel héliocentrique supposé galiléen, le principe fondamental de la dynamique (PFD) sur  $m$  soumis à la seule force de gravitation s'écrit

$$m \left[ (\ddot{r} - r\dot{\theta}^2) \vec{e}_r + (2\dot{r}\dot{\theta} + r\ddot{\theta}) \vec{e}_\theta \right] = -\frac{\mathcal{G}M_S m}{r^2} \vec{e}_r$$

Dans le cadre d'une orbite circulaire de rayon  $r$ , la projection sur  $\vec{e}_r$  donne

$$-m r \dot{\theta}^2 = -\frac{\mathcal{G}M_S m}{r^2}$$

soit

$$T = \frac{2\pi}{\dot{\theta}} = 2\pi \sqrt{\frac{r^3}{\mathcal{G}M_S}} = 690 \text{ jours}$$

**I.1.4** La relation demandée revient à

$$m\ddot{r} = -\frac{dE_p}{dr} = \frac{\mathcal{L}^2}{mr^3} - \frac{\mathcal{G}M_S m}{r^2}$$

Or, la projection selon  $\vec{e}_r$  du PFD donne

$$m\ddot{r} - m r \dot{\theta}^2 = -\frac{\mathcal{G}M_S m}{r^2}$$

d'où, par identification,

$$m r \dot{\theta}^2 = \frac{\mathcal{L}^2}{m r^3}$$

soit

$$\mathcal{L} = m r^2 \dot{\theta}$$

$\mathcal{L}$  est le moment cinétique de la particule, qui est bien conservé par la force centrale, ce qui justifie a posteriori l'expression de l'énergie potentielle effective et on a bien

$$m\ddot{r} = -\frac{dE_p}{dr}$$

**I.1.5** L'énergie totale du système (qui est une quantité conservée) peut s'écrire

$$E_m = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + E_p(r)$$

Dans les trois cas présentés :

- si  $E_m = E_A$ , on a  $\dot{r} = 0$  : la trajectoire est **circulaire** car  $r$  ne varie pas ;
- si  $E_m = E_B$ , la trajectoire reste **liée** mais oscille entre deux valeurs extrêmes de  $r$  ;
- si  $E_m = E_C$ , la particule peut partir à l'infini : c'est un **état de diffusion**.

**I.2.1** La quantité de mouvement cédée à la voile par la particule vaut

$$\delta \vec{p} = -(\vec{p}_r - \vec{p}_i) = - \left[ (p \sin \alpha \vec{u} - p \cos \alpha \vec{n}) - (p \sin \alpha \vec{u} + p \cos \alpha \vec{n}) \right]$$

soit

$$\delta \vec{p} = 2p \cos \alpha \vec{n} = 2p \left[ \cos^2 \alpha \vec{e}_r + \cos \alpha \sin \alpha \vec{e}_\theta \right]$$

avec  $\vec{n} = \cos \alpha \vec{e}_r + \sin \alpha \vec{e}_\theta$ .

**I.2.2** Pendant le temps  $\Delta t$ , la voile subit  $N_i \Delta t$  chocs, d'où  $\Delta \vec{p} = N_i \Delta t \delta \vec{p}$  soit

$$\frac{\Delta \vec{p}}{\Delta t} = N_i \delta \vec{p}$$

En appliquant le PFD à la voile, on identifie  $\vec{F}$  à  $\Delta \vec{p} / \Delta t$ , c'est-à-dire

$$\vec{F} = N_i 2p \cos \alpha \vec{n} = N_i 2p \left[ \cos^2 \alpha \vec{e}_r + \cos \alpha \sin \alpha \vec{e}_\theta \right]$$

**I.2.3** Comme  $N_i = \phi_i S \cos \alpha$  et  $\Phi = E \phi_i = pc \phi_i$ , on trouve

$$N_i = \frac{\Phi S \cos \alpha}{pc} \quad \text{soit} \quad \vec{F} = \frac{2\Phi S}{c} \cos^2 \alpha \vec{n}$$

**I.2.4** Comme  $\vec{n} = \cos \alpha \vec{e}_r + \sin \alpha \vec{e}_\theta$ , on a

$$F_\theta = \frac{2\Phi S}{c} \cos^2 \alpha \vec{n} \cdot \vec{e}_\theta = \frac{2\Phi S}{c} \cos^2 \alpha \sin \alpha$$

soit  $\frac{dF_\theta}{d\alpha} = \frac{2\Phi S}{c} [-2 \cos \alpha \sin^2 \alpha + \cos^3 \alpha] = \frac{2\Phi S}{c} \cos \alpha [1 - 3 \sin^2 \alpha]$

De ce fait,  $\frac{dF_\theta}{d\alpha} = 0 \iff \cos \alpha = 0$  ou  $\sin^2 \alpha = \frac{1}{3}$   
 $\iff \alpha = 0$  ou  $\alpha = \text{Arcsin} \left( \frac{1}{\sqrt{3}} \right)$  car  $\alpha \in \left[ 0; \frac{\pi}{2} \right]$

Comme  $F_\theta$  est nulle en 0 et  $\pi/2$  et positive partout ailleurs, la poussée orthoradiale est maximale pour

$$\alpha_m = \text{Arcsin} \left( \frac{1}{\sqrt{3}} \right) = 35,3^\circ$$

**I.2.5** Avec les valeurs fournies par l'énoncé,

$$a = \frac{F_\theta}{m} = \frac{2\Phi S}{mc} \cos^2 \alpha_m \sin \alpha_m = 3,5 \cdot 10^{-5} \text{ m.s}^{-2}$$