

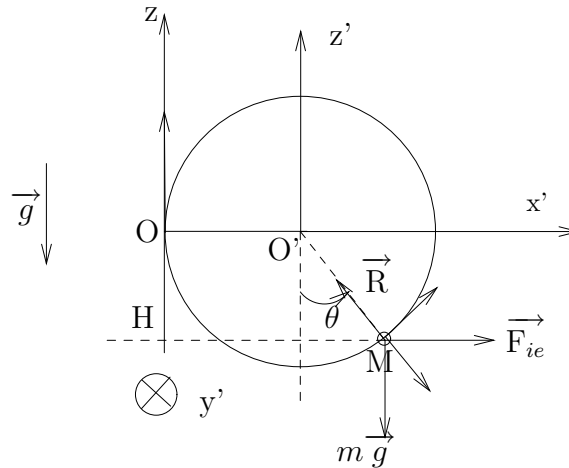
CORRECTION DU DEVOIR SURVEILLÉ N°1

Problème n°1

A.1.1/0,5 Le principe fondamental de la dynamique appliqué à la perle dans le référentiel non galiléen lié au cercle s'écrit :

$$m \vec{a} = \vec{F}_{ie} + \vec{F}_{iC} + \vec{R} + m \vec{g}$$

Même si ce n'est pas demandé, il faut faire un dessin et y représenter les forces :



En fait, la réaction comporte aussi une composante perpendiculaire au plan qui annule la force de Coriolis.

A.1.2/1,5 Pour un référentiel en rotation uniforme,

$$\vec{F}_{ie} = m\omega^2 \overrightarrow{HM}$$

où H est le projeté orthogonal sur l'axe de rotation. $\overrightarrow{HM} = a(1 + \sin \theta) \vec{e}_{x'}$

d'où

$$\vec{F}_{ie} = m\omega^2 a(1 + \sin \theta) \vec{e}_{x'}$$

A.1.3/1

$$\vec{F}_{iC} = -2m\vec{\omega} \wedge \vec{v}$$

Or $\vec{\omega}$ et \vec{v} appartiennent au plan $O, \vec{e}_{x'}, \vec{e}_{z'}$ donc

$$\vec{F}_{iC} \text{ est colinéaire à } \vec{e}_{y'}$$

et

$$\|\vec{F}_{iC}\| = 2m\omega \cos \theta v$$

A.1.4/1 La réaction est nulle selon \vec{e}_θ ; en projetant, après un dessin (!), on obtient :

$$ma\ddot{\theta} = -mg \sin \theta + m\omega^2 a(1 + \sin \theta) \cos \theta$$

de la forme

$$a \frac{d^2\theta}{dt^2} = f(\theta) = -g \sin \theta + \omega^2 a(1 + \sin \theta) \cos \theta$$

A.2.1/0,5 Par définition, $\vec{L}_{O'}(M) = \overrightarrow{O'M} \wedge m\vec{v}$. Comme les deux vecteurs sont dans le plan de la feuille, le moment cinétique y est perpendiculaire et donc selon $\vec{e}_{y'}$. Sa norme est :

$$\boxed{L_{O'}(M) = ma^2\dot{\theta}}$$

A.2.2/1 Soit O' un point fixe de R' référentiel non galiléen et M un point matériel de vitesse \vec{v}' dans R' .

$$\vec{L}_{O'} = \vec{O'M} \wedge m\vec{v}'$$

$$\frac{d\vec{L}_{O'}}{dt} = \vec{O'M} \wedge m\vec{a}' = \vec{O'M} \wedge (\vec{F} + \vec{F}_e + \vec{F}_c)$$

Le théorème du moment cinétique s'écrit de la même manière en rajoutant les moments des pseudo forces.

A.2.3/1,5 Le moment de la réaction est nul. Il reste à calculer :

$$\vec{\mathcal{M}}_{O'}(m\vec{g}) = mga \sin \theta \vec{e}_{y'} \quad \text{et} \quad \vec{\mathcal{M}}_{O'}(\vec{F}_{ie}) = -m\omega^2 a^2 (1 + \sin \theta) \cos \theta \vec{e}_{y'}$$

Or,
$$\vec{L}_{O'}(M) = -ma^2\dot{\theta}\vec{e}_{y'}$$

d'où

$$\boxed{a \frac{d^2\theta}{dt^2} = f(\theta) = -g \sin \theta + \omega^2 a (1 + \sin \theta) \cos \theta}$$

A.3.1/1,5 Il faut calculer le travail élémentaire :

$$\delta W = \vec{F}_{ie} \cdot d\vec{\ell} \quad \text{avec} \quad d\vec{\ell} = dx' \vec{e}_{x'}$$

$$\delta W = m\omega^2 (x' + a) dx' = -d - \left(\frac{1}{2}m\omega^2 (x' + a)^2\right)$$

soit

$$\boxed{U_1(x') = -\frac{1}{2}m\omega^2 (x' + a)^2 + C^{te}}$$

Or,
$$x' = a \sin \theta$$

d'où

$$\boxed{U_1(\theta) = -\frac{1}{2}ma^2\omega^2 ((1 + \sin \theta)^2 - 1)}$$

A.3.2/1 Il faut calculer le travail élémentaire :

$$\delta W = m\vec{g} \cdot d\vec{\ell} \quad \text{avec} \quad d\vec{\ell} = dz' \vec{e}_{z'}$$

$$\delta W = -d(mgz')$$

soit

$$\boxed{U_1(z') = mgz' + C^{te}}$$

Or,
$$z' = -a \cos \theta$$

d'où

$$\boxed{U_2(\theta) = -mga(\cos \theta - 1)}$$

A.3.3/0,5 \vec{R} et \vec{F}_c sont perpendiculaires au mouvement donc ne travaillent pas. Leur énergie potentielle associée est donc constante (choisie nulle ici).

A.3.4/1 Toutes les forces non conservatives ne travaillent pas : l'énergie mécanique se conserve donc et

$$E = E_c + E_p = C^{te} = \frac{1}{2}ma^2\dot{\theta}^2 + U_1(\theta) + U_2(\theta)$$

En dérivant cette relation par rapport à t , il vient :

$$ma^2\dot{\theta}\ddot{\theta} - ma^2\omega^2\dot{\theta}\cos\theta(1 + \sin\theta) + mga\dot{\theta}\sin\theta = 0$$

En simplifiant par $ma\dot{\theta}$, on retrouve la relation

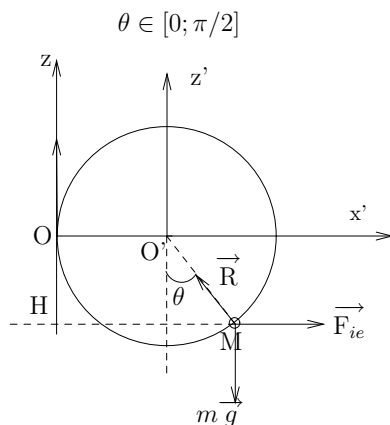
$$a\frac{d^2\theta}{dt^2} = -g\sin\theta + \omega^2a(1 + \sin\theta)\cos\theta$$

B.1/0,5 A l'équilibre, $\ddot{\theta} = 0$ et donc $f(\theta) = 0$.

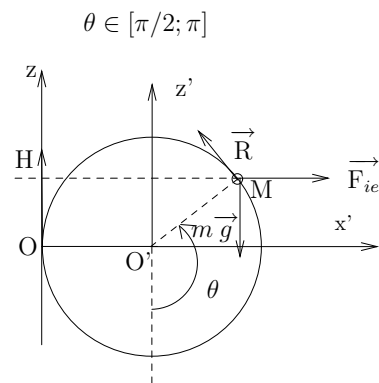
soit

$$a\omega^2(1 + \sin\theta) = g\tan\theta$$

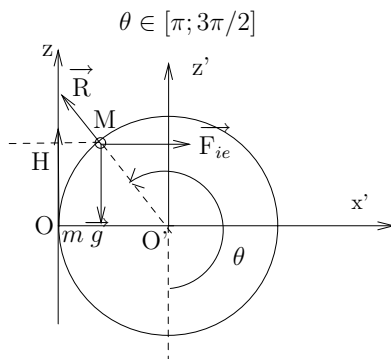
B.2/1,5 Il faut faire un dessin ! On y voit clairement que les situations $\theta \in [\pi/2; \pi]$ et $\theta \in [3\pi/2; 2\pi]$ ne peuvent correspondre à des positions d'équilibre puisque la réaction est nécessairement perpendiculaire au cercle.



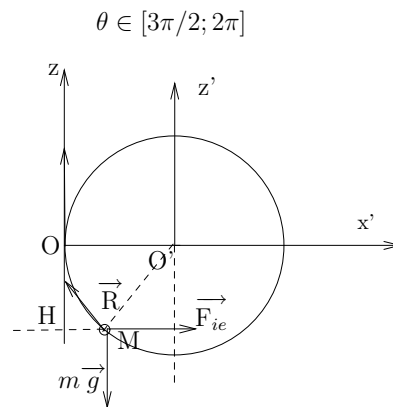
Equilibre possible



Equilibre impossible

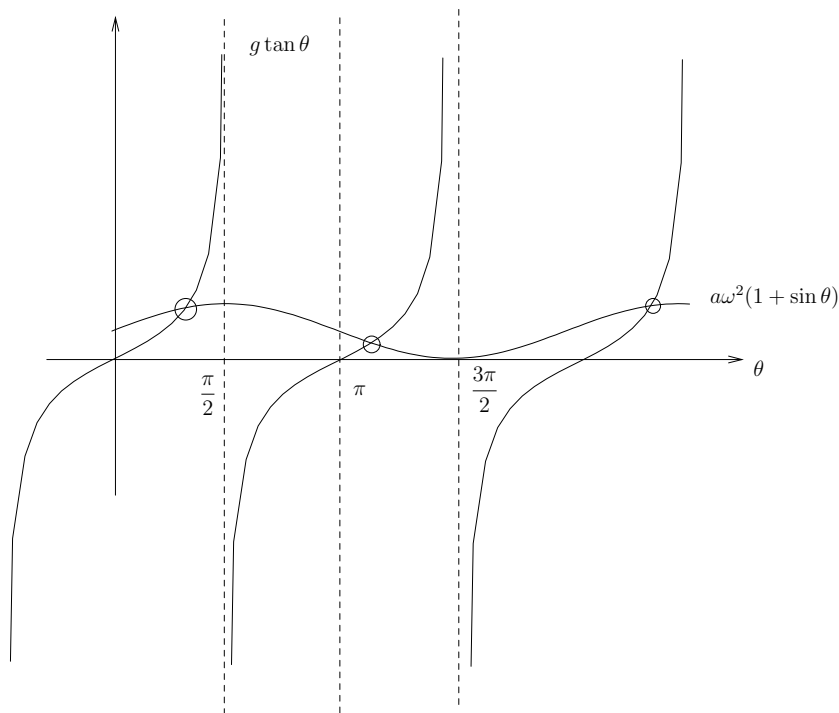


Equilibre possible



Equilibre impossible

B.3/2 Il faut encore faire un dessin. On représente les fonctions $a\omega^2(1 + \sin\theta)$ et $g\tan\theta$. Les points d'intersection sont effectivement dans les intervalles $[0; \pi/2]$ et $[\pi; 3\pi/2]$.


B.4/3

— a)

$$\omega = \sqrt{\frac{g \tan \theta_0}{a(1 + \sin \theta_0)}} = 4,4 \text{ rad.s}^{-1}$$

— b) Il suffit d'effectuer un développement limité :

$$f(\theta) \approx f(\theta_0) + \left(\frac{df}{d\theta}\right)_{\theta=\theta_0} (\theta - \theta_0)$$

Il vient alors :

$$a \frac{d^2\theta}{dt^2} - \left(\frac{df}{d\theta}\right)_{\theta=\theta_0} (\theta - \theta_0) = 0$$

— c)

$$\frac{df}{d\theta} = a\omega^2(-\sin \theta + \cos 2\theta) - g \cos \theta$$

d'où

$$\left(\frac{df}{d\theta}\right)_{\theta=\theta_0} = -8,6 \text{ m.s}^{-2}$$

L'équation est donc de la forme :

$$\ddot{\theta} + \omega_0^2(\theta - \theta_0) = 0$$

 c'est-à-dire que l'équilibre est stable. On pouvait s'y attendre puisque $\theta_0 \in [0; \pi/2]$.

PROBLÈME N°2

A.1/1,5 Le principe fondamental de la dynamique appliqué à la terre s'écrit dans R_K galiléen :

$$M_T \vec{a} = -\frac{GM_T M_S}{R^3} \vec{ST} = -M_T \omega^2 \vec{ST}$$

d'où

$$\omega = \sqrt{\frac{GM_S}{R^3}} \quad \text{et} \quad T_A = 2\pi \sqrt{\frac{R^3}{GM_S}}$$

A.2/1

$$M_S = \frac{R^3 \times 4\pi^2}{GT_A^2} = 2,0 \cdot 10^{30} \text{ kg}$$

B.1/1,5 (R') est en rotation uniforme par rapport à (R_K) galiléen donc (R') est non galiléen. A l'équilibre :

$$\vec{F}_{T \rightarrow P} + \vec{F}_{S \rightarrow P} + \vec{F}_e = \vec{0}$$

A l'équilibre la force de Coriolis est nulle puisque $\vec{v}' = \vec{0}$.La force d'entraînement est $\vec{F}_e = m\omega^2(R-d)\vec{e}_x$. $\vec{F}_{T \rightarrow P}$ est la force gravitationnelle exercée par T sur P :

$$\vec{F}_{T \rightarrow P} = \frac{GmM_T}{d^2} \vec{e}_x$$

 $\vec{F}_{S \rightarrow P}$ est la force gravitationnelle exercée par S sur P :

$$\vec{F}_{S \rightarrow P} = -\frac{GmM_S}{(R-d)^2} \vec{e}_x$$

B.2/1 A l'équilibre :

$$m\omega^2(R-d) + \frac{GmM_T}{d^2} - \frac{GmM_S}{(R-d)^2} = 0$$

Or,

$$\omega^2 = \frac{GM_S}{R^3}$$

d'où

$$M_S \frac{R-d}{R^3} + \frac{M_T}{d^2} - \frac{M_S}{(R-d)^2} = 0$$

B.3/2,5 $\varepsilon = \frac{d}{R} \ll 1$

$$\frac{M_S}{R^2}(1-\varepsilon) + \frac{M_T}{d^2} - \frac{M_S}{R^2} \frac{1}{(1-\varepsilon)^2} = 0$$

On fait un DL à l'ordre 1 :

$$\frac{M_S}{R^2}(1-\varepsilon - (1+2\varepsilon)) + \frac{M_T}{d^2} = 0$$

soit

$$3\varepsilon \frac{M_S}{R^2} = \frac{M_T}{d^2}$$

d'où

$$d = R \left(\frac{M_T}{3M_S} \right)^{1/3}$$

On vérifie que $d/R \approx 0,01 \ll 1$.**B.4/0,5**

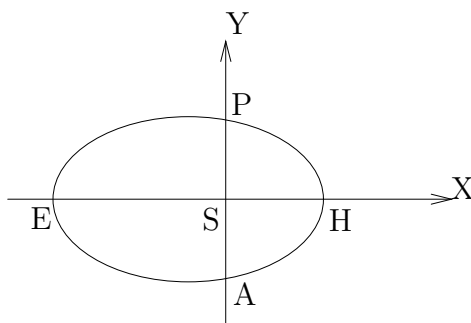
Application numérique :

$$d = 1,5 \cdot 10^9 \text{ m}$$

$$\boxed{\text{C.1/0,5}} \quad \vec{L}_S(\text{T}) = \vec{ST} \wedge m \vec{v}$$

Or $\vec{\mathcal{M}}_S(\vec{F}) = \vec{ST} \wedge \vec{F}_{S \rightarrow T} = \vec{0}$ car la force gravitationnelle est centrale. $\vec{L}_S(\text{T})$ est constant donc \vec{ST} est perpendiculaire à un vecteur constant donc $\vec{ST} \in \text{plan (SXY)}$ de normale $\vec{L}_S(\text{T})$.

$\boxed{\text{C.2/1}}$ L'orbite terrestre est une ellipse de foyer S :



$\boxed{\text{C.3/1}}$ La démonstration de la loi des aires a été faite en cours de sup et dans le poly de révisions distribué.

S'y référer si besoin est. On trouve que l'aire balayée pendant Δt est $\Delta A = \frac{C}{2} \Delta t$.

$\boxed{\text{C.4/1,5}}$

$$A_H = \frac{ab}{4}(\pi - 4e) \quad \text{et} \quad A_H = \frac{C}{2} T_H$$

Or,

$$A = \pi ab = \frac{C}{2} T_A$$

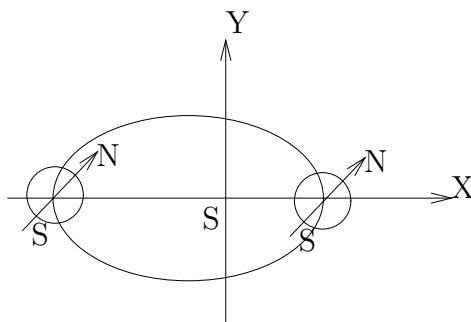
soit

$$\boxed{\frac{A_H}{A} = \frac{T_H}{T_A} \quad \text{et} \quad T_H = \frac{\pi - 4e}{4\pi} T_A}$$

$\boxed{\text{C.5/1}}$

$$\frac{1}{4} - \frac{e}{\pi} = \frac{T_H}{T_A} \quad \text{d'où} \quad e = \pi \left(\frac{1}{4} - \frac{T_H}{T_A} \right) = 0,016$$

$\boxed{\text{C.6/1}}$



Au périhélie, été dans le sud et hiver dans le nord.

A l'aphélie : hiver dans le sud et été dans le nord.

On constate que les saisons sont plus marquées dans le sud.