

Correction TD application

I Projection de vecteurs

- 1) Si α vaut 0, \vec{v}_0 est selon \vec{u}_x . On sait donc que la projection de \vec{v}_0 sur \vec{u}_x donne $v_0 \cos \alpha \vec{u}_x$. On le remarque également avec le triangle rectangle OMH, avec M le bout de \vec{v}_0 et H son projeté orthogonal sur \vec{u}_x : la longueur OH est en effet $v_0 \cos \alpha$.

Si α vaut $\pi/2$, \vec{v}_0 est selon \vec{u}_z . On sait donc que la projection de \vec{v}_0 sur \vec{u}_z donne $v_0 \sin \alpha \vec{u}_z$. On le remarque également en prenant le triangle rectangle OMJ, avec cette fois J le projeté orthogonal de M sur \vec{u}_z : la longueur OJ est en effet $v_0 \sin \alpha$. Finalement,

$$\vec{v}_0 = v_0 \cos \alpha \vec{u}_x + v_0 \sin \alpha \vec{u}_z$$

- 2) Avec la même réflexion, on trouve

$$\vec{T} = T \cos \alpha \vec{u}_x + T \sin \alpha \vec{u}_z$$

La méthode est la même pour \vec{N} , mais le résultat est différent. En effet, si $\alpha = 0$, \vec{N} est selon \vec{u}_z : la projection de \vec{N} sur \vec{u}_z donne $N \cos \alpha \vec{u}_z$. Si $\alpha = \pi/2$, \vec{N} est selon $-\vec{u}_x$: la projection de \vec{N} sur \vec{u}_x donne $-N \sin \alpha \vec{u}_x$. Ainsi,

$$\vec{N} = -N \sin \alpha \vec{u}_x + N \cos \alpha \vec{u}_z$$

- 3) Toujours même réflexion : si $\theta = 0$, \vec{P} est selon \vec{e}_r , et si $\theta = \pi/2$, \vec{P} est selon $-\vec{e}_\theta$. \vec{T} est, par définition, selon $-\vec{e}_r$. Ainsi,

$$\vec{P} = mg \cos \theta \vec{e}_r - mg \sin \theta \vec{e}_\theta \quad \text{et} \quad \vec{T} = -T \vec{e}_r$$

- 4) Ici aussi :

- $\alpha = 0 \Rightarrow \vec{P} \cdot \vec{e}_Y = -1$ (\vec{P} selon $-\vec{e}_Y$)
- $\alpha = \pi/2 \Rightarrow \vec{P} \cdot \vec{e}_X = 1$ (\vec{P} selon \vec{e}_X)

Ainsi

$$\vec{P} = mg(\sin \alpha \vec{e}_X - \cos \alpha \vec{e}_Y) \quad \text{et} \quad \vec{N} = N \vec{e}_Y \quad \text{et} \quad \vec{T} = -T \vec{e}_X$$

D'où

$$\vec{N} + \vec{T} + \vec{P} = \vec{0} \Leftrightarrow \begin{pmatrix} mg \sin \alpha - T \\ -mg \cos \alpha + N \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix} \Leftrightarrow \begin{cases} T = mg \sin \alpha \\ N = mg \cos \alpha \end{cases}$$

- 5) On projette :

$$\vec{F}_g = F_g(\cos \alpha \vec{u}_y - \sin \alpha \vec{u}_x) \quad \text{et} \quad \vec{F}_d = F_d(\cos \beta \vec{u}_y + \sin \beta \vec{u}_x)$$

et avec l'égalité de vecteurs on obtient

$$\begin{cases} 0 = F_d \sin \beta - F_g \sin \alpha \\ 0 = -mg + F_g \cos \alpha + F_d \cos \beta \end{cases} \Leftrightarrow \begin{cases} F_d = F_g \frac{\sin \alpha}{\sin \beta} \\ mg = F_g \cos \alpha + F_g \frac{\sin \alpha}{\sin \beta} \cos \beta \end{cases}$$

$$\Leftrightarrow \begin{cases} F_d = F_g \frac{\sin \alpha}{\sin \beta} \\ mg \sin \beta = F_g (\cos \alpha \sin \beta + \sin \alpha \cos \beta) \end{cases} \Leftrightarrow \boxed{\begin{cases} F_d = \frac{mg \sin \alpha}{\cos \alpha \sin \beta + \sin \alpha \cos \beta} \\ F_g = \frac{mg \sin \beta}{\cos \alpha \sin \beta + \sin \alpha \cos \beta} \end{cases}}$$

Les applications numériques, **non demandées**, donnent

$$\boxed{\begin{cases} F_d = 4,4 \times 10^2 \text{ N} \\ F_g = 5,4 \times 10^2 \text{ N} \end{cases}}$$

II Masse du Soleil

On étudie le système {Terre} dans le référentiel héliocentrique. La Terre étant sur une orbite circulaire, on utilise un repère polaire $(S, \vec{u}_r, \vec{u}_\theta)$ en appelant S le centre de gravité du Soleil et T le centre de gravité de la Terre. On a :

$$\begin{aligned} \overrightarrow{ST} &= R\vec{u}_r \\ \vec{v} &= R\dot{\theta}\vec{u}_\theta \\ \vec{a} &= \underbrace{R\ddot{\theta}\vec{u}_\theta}_{\ddot{\theta}=0} - R\dot{\theta}^2\vec{u}_r \end{aligned}$$

étant donné que la distance Terre-Soleil est fixe, et que la vitesse angulaire de la Terre autour du Soleil est constante. On a d'ailleurs, en appelant $\omega = \dot{\theta}$ cette vitesse angulaire,

$$\omega = \frac{2\pi}{T_0}$$

avec T_0 la période de révolution de la Terre autour du Soleil, telle que $T_0 = 365,26 \times 24 \times 3600 \text{ s} = 3,16 \times 10^7 \text{ s}$. Ainsi, la seule force s'exerçant sur la Terre étant l'attraction gravitationnelle du Soleil, on a avec le PFD :

$$\begin{aligned} M_T \vec{a} = \vec{F}_g &\Leftrightarrow -M_T R \omega^2 = -G \frac{M_T M_S}{R^2} \\ \Leftrightarrow \boxed{M_S = \frac{R^3 \omega^2}{G} = \frac{4\pi^2 R^3}{G T_0^2}} &\text{ avec } \begin{cases} R = 1,496 \times 10^{11} \text{ m} \\ G = 6,67 \times 10^{-11} \text{ SI} \\ T_0 = 3,16 \times 10^7 \text{ s} \end{cases} \Rightarrow \boxed{M_S = 1,99 \times 10^{30} \text{ kg}} \end{aligned}$$

III Oscillations d'un anneau sur un cerceau

- 1) L'hypothèse « sans frottements » signifie que la réaction du cerceau est uniquement normale : il n'y a pas de composante tangentielle.
- 2) \diamond **Système** : {anneau}
 - \diamond **Référentiel** : \mathcal{R}_{sol} supposé galiléen
 - \diamond **Repère** : $(O, \vec{u}_r, \vec{u}_\theta)$ avec \vec{u}_θ dans le sens de θ
 - \diamond **Repérage** :

$$\begin{aligned} \overrightarrow{OM}(t) &= R\vec{u}_r \\ \vec{v}(t) &= R\dot{\theta}\vec{u}_\theta \\ \vec{a}(t) &= R\ddot{\theta}\vec{u}_\theta - R\dot{\theta}^2\vec{u}_r \end{aligned}$$

\diamond **BDF** :

$$\begin{aligned} \text{Poids } \vec{P} &= mg(\cos \theta \vec{u}_r - \sin \theta \vec{u}_\theta) \\ \text{Réaction } \vec{R} &= -R_N \vec{u}_r \end{aligned}$$

◇ **PFD** :

$$m\vec{a} = \vec{P} + \vec{R} \Leftrightarrow \begin{pmatrix} -mR\dot{\theta}^2 \\ mR\ddot{\theta} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} mg \cos \theta - R_N \\ -mg \sin \theta \end{pmatrix}$$

$$\Leftrightarrow \begin{cases} mg \cos \theta + mR\dot{\theta}^2 = R_N \\ mR\ddot{\theta} + mg \sin \theta = 0 \end{cases} \quad (3.1)$$

3) Avec (3.1), en la mettant sous forme canonique :

$$\ddot{\theta} + \frac{g}{R} \sin \theta = 0 \Leftrightarrow \ddot{\theta} + \omega_0^2 \sin \theta = 0 \quad (3.2)$$

avec

$$\omega_0 = \sqrt{\frac{g}{R}}$$

4) On a donc

$$\theta(0) = 0 \quad \text{et} \quad \vec{v}(0) = v_0 \vec{u}_\theta = R\dot{\theta}(0) \vec{u}_\theta \Leftrightarrow \dot{\theta}(0) = \frac{v_0}{R}$$

L'équation (3.2) se simplifie avec $\sin \theta \approx \theta$, pour donner

$$\ddot{\theta} + \omega_0^2 \theta = 0$$

$$\Rightarrow \theta(t) = A \cos(\omega_0 t) + B \sin(\omega_0 t)$$

Et avec les CI,

$$\theta(0) = 0 \Leftrightarrow A = 0$$

$$\dot{\theta}(0) = \frac{v_0}{R} \Leftrightarrow B = \frac{v_0}{R\omega_0}$$

$$\Rightarrow \theta(t) = \frac{v_0}{R\omega_0} \sin(\omega_0 t)$$

5) La valeur maximale de $|\theta(t)|$ est $v_0/(R\omega_0)$, quand le sinus vaut ± 1 . Pour avoir des petits angles, il faut que l'angle maximal ne dépasse pas θ_0 , soit

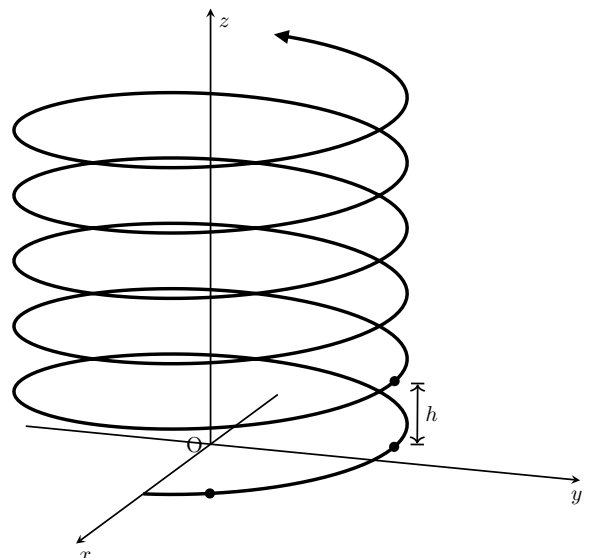
$$\frac{v_0}{R\omega_0} < \theta_0 \Leftrightarrow v_0 < \theta_0 R \sqrt{\frac{g}{R}}$$

$$\Leftrightarrow v_0 < \theta_0 \sqrt{Rg}$$

IV Mouvement hélicoïdal

1) On a

$$\begin{aligned} \overrightarrow{OM}(t) &= R\vec{u}_r + \alpha t \vec{u}_z \\ \vec{v}(t) &= \underbrace{\dot{R}}_{=0} \vec{u}_r + R \underbrace{\dot{\theta}}_{=\omega} \vec{u}_\theta + \alpha \vec{u}_z + \alpha t \underbrace{\frac{d\vec{u}_z}{dt}}_{=0} \\ &= R\omega \vec{u}_\theta + \alpha \vec{u}_z \\ \vec{a}(t) &= R \underbrace{\ddot{\theta}}_{=0} \vec{u}_\theta - R\omega^2 \vec{u}_r + \vec{0} \\ &= -R\omega^2 \vec{u}_r \end{aligned}$$



- 2) Cf. ci-dessus.
 3) Soit t_0 un instant quelconque. Un point à ce temps-là est tel que

$$\begin{cases} r(t_0) = R \\ \theta(t_0) = \omega t_0 \\ z(t_0) = \alpha t_0 \end{cases}$$

Le premier point qui est au même angle θ mais avec 2π de plus se trouve donc à t_1 tel que

$$\begin{aligned} \theta(t_1) &= \theta(t_0) + 2\pi \\ \Leftrightarrow \omega t_1 &= \omega t_0 + 2\pi \\ \Leftrightarrow t_1 &= t_0 + \frac{2\pi}{\omega} \end{aligned}$$

On a alors

$$\begin{aligned} z(t_1) - z(t_0) &= h = \alpha t_1 - \alpha t_0 \\ \Leftrightarrow h &= 2\pi \frac{\alpha}{\omega} \end{aligned}$$

- 4) $\|\vec{v}\| = \sqrt{R^2\omega^2 + \alpha^2} = \text{cte}$, donc il est uniforme. Il est circulaire ssi $\boxed{\alpha = 0}$.
 5) En regardant dans le plan polaire, on trouve $x(t)$ et $y(t)$:

$$\begin{cases} x(t) = R \cos(\omega t) \\ y(t) = R \sin(\omega t) \\ z(t) = \alpha t \end{cases}$$