

Mécanique classique | Chapitre 2 | Correction TD (M2)

Exercice n°1 - Centre de masse



On rappelle la formule du centre de masse :

$$(m_1 + m_2)\overrightarrow{OG} = m_1\overrightarrow{OM_1} + m_2\overrightarrow{OM_2}$$

Avec O un point quelconque. On applique cette formule pour $O = M_1$. Ainsi :

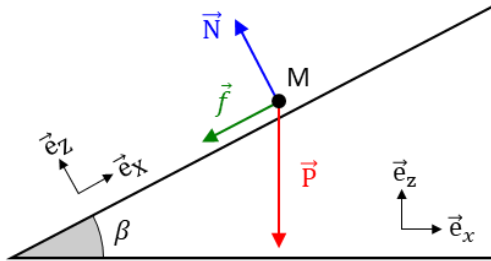
$$(m_1 + m_2)\overrightarrow{M_1G} = m_2\overrightarrow{M_1M_2} \Rightarrow \overrightarrow{M_1G} = \frac{m_2}{m_1 + m_2} \overrightarrow{M_1M_2} = \frac{1}{3} \overrightarrow{M_1M_2}$$

Le centre de masse G se situe sur le segment M_1M_2 , à $1/3$ de la distance M_1M_2 en partant de M_1 .

Exercice n°2 - Réaction normale du support



1)



Le système est soumis à 3 forces

$$\vec{P} = -mg \vec{e}_z = mg(-\cos(\beta) \vec{e}_z - \sin(\beta) \vec{e}_x)$$

$$\vec{N} = N \vec{e}_z$$

$$\vec{f} = -\alpha \vec{v} = -\alpha \dot{X} \vec{e}_x$$

On en déduit l'équation différentielle du mouvement :

$$m \ddot{X} \vec{e}_x = mg(-\cos(\beta) \vec{e}_z - \sin(\beta) \vec{e}_x) + N \vec{e}_z - \alpha \dot{X} \vec{e}_x$$

On projette selon \vec{e}_x .

$$m \ddot{X} = -mg \sin(\beta) - \alpha \dot{X} \Rightarrow \boxed{\frac{d\dot{X}}{dt} + \frac{\dot{X}}{m/\alpha} = -g \sin(\beta)}$$

On pose donc : $\tau = \frac{m}{\alpha}$ et $v_\infty = -\frac{mg}{\alpha} \sin(\beta) = -\tau g \sin(\beta)$.

2) La solution de l'ED est :

$$\dot{X}(t) = (v_0 - v_\infty) \exp\left(-\frac{t}{\tau}\right) + v_\infty$$

Graphes : exponentielle décroissante allant de $v_0 > 0$ à $v_\infty < 0$.

3) Prenons la primitive de $\dot{X}(t)$ tel que $X(0) = 0$.

$$\boxed{X(t) = \tau(v_0 - v_\infty) \left[1 - \exp\left(-\frac{t}{\tau}\right)\right] + v_\infty t}$$

4) L'altitude maximale est atteinte lorsque $\dot{X}(t) = 0$.

Ainsi :

$$0 = (v_0 - v_\infty) \exp\left(-\frac{t_m}{\tau}\right) + v_\infty \Rightarrow \boxed{t_m(\alpha) = \tau \cdot \ln\left(1 - \frac{v_0}{v_\infty}\right)}$$

En l'absence de frottement, $\alpha = 0$. Ainsi :

$$\frac{d\dot{X}}{dt} = -g \sin(\beta) \Rightarrow \dot{X}(t) = v_0 - g \sin(\beta) t \Rightarrow \boxed{t_m(\alpha = 0) = \frac{v_0}{g \sin(\beta)}}$$

Remarque : on peut aussi prendre la limite de $t_m(\alpha)$ (attention aux erreurs !)

$$\boxed{\lim_{\alpha \rightarrow 0} t_m(\alpha) = \frac{v_0}{g \sin(\beta)}}$$

Exercice n°3 - Réaction normale du support



1) Son poids et la réaction normale de l'igloo.

2) On applique le PFD sur l'esquimau dans le référentiel terrestre supposé galiléen.

On a :

$$m\vec{a} = \vec{P} + \vec{N}$$

Or,

$$\vec{N} = N \vec{e}_r$$

$$\vec{P} = mg(-\cos(\theta) \vec{e}_r + \sin(\theta) \vec{e}_\theta)$$

$$\vec{a} = -R\dot{\theta}^2 \vec{e}_r + R\ddot{\theta} \vec{e}_\theta$$

Ainsi,

$$\begin{cases} -mR\dot{\theta}^2 = -mg \cos(\theta) + N \\ mR\ddot{\theta} = mg \sin(\theta) \end{cases}$$

La seconde équation est l'équation du mouvement. La première permet de trouver N, connaissant θ .

3) On multiplie la deuxième équation par $\dot{\theta}$ et on intègre. On obtient :

$$\begin{aligned} \int_0^t mR\dot{\theta}\ddot{\theta} dt &= \int_0^t mg\dot{\theta} \sin(\theta) dt \\ \Rightarrow \left[\frac{1}{2} mR\dot{\theta}^2 \right]_0^t &= [-mg \cos(\theta)]_0^t \\ \Rightarrow \frac{1}{2} mR(\dot{\theta}^2 - \dot{\theta}_0^2) &= -mg(\cos(\theta) - 1) \end{aligned}$$

Or, on a :

$$v_0 = R\dot{\theta}_0$$

Ainsi,

$$\begin{aligned} \frac{1}{2} R \left(\dot{\theta}^2 - \left(\frac{v_0}{R} \right)^2 \right) &= g(1 - \cos(\theta)) \\ \Rightarrow R\dot{\theta}^2 &= \frac{v_0^2}{R} + 2g(1 - \cos(\theta)) \end{aligned}$$

4) On en déduit l'expression de la force de réaction de l'igloo.

$$\begin{aligned} -mR\dot{\theta}^2 &= -mg \cos(\theta) + N \\ \Rightarrow N &= mg \cos(\theta) - m \left(\frac{v_0^2}{R} + 2g(1 - \cos(\theta)) \right) \\ \Rightarrow N &= m \left(-\frac{v_0^2}{R} + g(3 \cos(\theta) - 2) \right) \end{aligned}$$

5) Lorsque l'enfant quitte l'igloo, la force de réaction normale est nulle. Ainsi,

$$0 = -\frac{v_0^2}{R} + g(3 \cos(\theta_c) - 2) \Rightarrow \cos(\theta_c) = \frac{1}{3} \left(\frac{v_0^2}{gR} + 2 \right)$$

Exercice n°4 - Poulie et contre-poids



1) Voir schéma.

2) PFD sur la masse 1 :

$$m_1 \ddot{z}_1 \vec{e}_z = \vec{P}_1 + \vec{T}_1$$

PFD sur la masse 2 :

$$m_2 \ddot{z}_2 \vec{e}_z = \vec{P}_2 + \vec{T}_2$$

PFD sur le système {masse 1, masse 2} :

$$(m_1 \ddot{z}_1 + m_2 \ddot{z}_2) \vec{e}_z = \vec{P}_1 + \vec{T}_1 + \vec{P}_2 + \vec{T}_2$$

3) Notons $z = 0$ l'origine de l'axe z au niveau de la poulie. Ainsi :

$$L = z_1 + z_2$$

On en déduit : $\ddot{z}_1 + \ddot{z}_2 = 0$.

Le caractère parfait de la poulie donne : $\vec{T}_1 = \vec{T}_2$ (norme inchangée). À l'aide de la question n°1, on en déduit de plus :

$$\vec{T}_1 = m_1 \ddot{z}_1 \vec{e}_z - \vec{P}_1$$

Finalement, le PFD sur la masse 2 devient :

$$-m_2 \ddot{z}_1 = m_2 g + (m_1 \ddot{z}_1 - m_1 g)$$

On en déduit l'ED :

$$\ddot{z}_1 = \frac{m_1 - m_2}{m_1 + m_2} g$$

4) C'est une ED de type chute libre.

$$z_1 = \frac{1}{2} \frac{m_1 - m_2}{m_1 + m_2} g t^2$$

Le système est immobile si $m_1 = m_2$.

5) PFD sur la masse 1 :

$$m_1 \frac{d^2 x_1'}{dt^2} \vec{e}_{x'} = \vec{P}_1 + \vec{N}_1 + \vec{T}_1$$

PFD sur la masse 2 :

$$m_2 \frac{d^2 z_2}{dt^2} \vec{e}_z = \vec{P}_2 + \vec{T}_2$$

PFD sur le système {masse 1, masse 2} :

$$m_1 \frac{d^2 x'_1}{dt^2} \vec{e}_{x'} + m_2 \frac{d^2 z_2}{dt^2} \vec{e}_z = \vec{P}_1 + \vec{N}_1 + \vec{T}_1 + \vec{P}_2 + \vec{T}_2$$

Notons $z = 0$ l'origine de l'axe z au niveau de la poulie. Ainsi :

$$L = x'_1 + z_2$$

On en déduit : $\frac{d^2 x'_1}{dt^2} + \frac{d^2 z_2}{dt^2} = 0$.

Le caractère parfait de la poulie donne : $\|\vec{T}_1\| = \|\vec{T}_2\|$ (norme inchangée). À l'aide de la question n°1, on en déduit de plus :

$$\vec{T}_1 = m_1 \frac{d^2 x'_1}{dt^2} \vec{e}_{x'} - \vec{P}_1 - \vec{N}_1 = -\|\vec{T}_1\| \vec{e}_{x'}$$

En projetant l'équation sur x' , on obtient :

$$-\|\vec{T}_1\| = m_1 \frac{d^2 x'_1}{dt^2} - m_1 g \sin(\alpha)$$

Finalement, le PFD sur la masse 2 devient :

$$\begin{aligned} -m_2 \frac{d^2 x'_1}{dt^2} \vec{e}_z &= m_2 g \vec{e}_z - \|\vec{T}_1\| \vec{e}_z \\ \Rightarrow -m_2 \frac{d^2 x'_1}{dt^2} &= m_2 g + m_1 \frac{d^2 x'_1}{dt^2} - m_1 g \sin(\alpha) \\ \Rightarrow \frac{d^2 x'_1}{dt^2} &= \frac{m_1 \sin(\alpha) - m_2}{m_1 + m_2} g \end{aligned}$$

Conclusions :

- Si $\alpha = \pi/2$, on retrouve le cas précédent.
- Si $\alpha = 0$, la masse se met toujours en mouvement.
- Sinon, l'équilibre est atteint pour $m_1 \sin(\alpha) = m_2$

Exercice n°5 - Poussée d'Archimède et ED adimensionnée



1) Par analyse dimensionnelle :

$$[f] = [\text{ma}] = \text{M} \cdot \text{L} \cdot \text{T}^{-2}$$

et

$$[rv] = \text{L} \times (\text{L} \cdot \text{T}^{-1}) = \text{L}^2 \cdot \text{T}^{-1}$$

Ainsi :

$$[\eta] = \text{M} \cdot \text{L}^{-1} \cdot \text{T}^{-1}$$

2) La masse est soumise à 3 forces :

- Le poids :

$$\vec{P} = mg \vec{e}_z$$

- La poussée d'Archimède :

$$\vec{\pi} = -\rho V_{\text{bille}} g \vec{e}_z$$

- La force de frottement fluide :

$$\vec{f} = -6\pi\eta r \dot{z} \vec{e}_z$$

On applique le PFD à la bille dans le référentiel du laboratoire supposé galiléen.

$$\begin{aligned} m\ddot{z} &= mg - \rho V_{\text{bille}} g - 6\pi\eta r \dot{z} \\ \Rightarrow \ddot{z} + \frac{6\pi\eta r}{m} \dot{z} &= g \left(1 - \frac{\rho V_{\text{bille}}}{m}\right) \\ \Rightarrow \frac{dz}{dt} + \frac{\dot{z}}{\tau} &= a_0 \end{aligned}$$

Avec :

$$\tau = \frac{m}{6\pi\eta r}$$

et

$$a_0 = g \left(1 - \frac{\rho V_{\text{bille}}}{m}\right)$$

3) On pose :

$$\tilde{t} = \frac{t}{\tau} \quad \text{et} \quad \tilde{v} = \frac{\dot{z}}{\tau a_0}$$

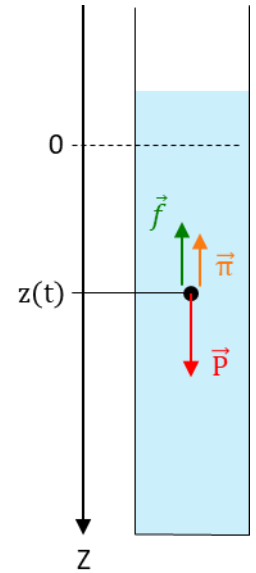
le temps adimensionné et la vitesse adimensionnée.

L'ED se réécrit sous la forme :

$$\frac{d\tilde{v}}{d\tilde{t}} + \tilde{v} = 1$$

4) La solution de cette ED est :

$$\tilde{v} = 1 - \exp(-\tilde{t})$$



Exercice n°6 - Étude d'un pendule



1) Voir schéma.

2) Forces :

Poids : $\vec{P} = -mg \vec{e}_z$

Tension du fil : $\vec{T} = T (\cos(\alpha) \vec{e}_z - \sin(\alpha) \vec{e}_r)$

Coordonnées cylindriques :

Position : $\vec{OM} = z \vec{e}_z + r \vec{e}_r$

Vitesse : $\vec{v} = \dot{z} \vec{e}_z + \dot{r} \vec{e}_r + r \dot{\theta} \vec{e}_\theta$. Or, $\dot{\theta} = \omega$, $z = cte$ et $r = L \sin(\alpha) = cte$. On

en déduit : $\vec{v} = L \sin(\alpha) \omega \vec{e}_\theta$.

Accélération : $\vec{a} = -L \sin(\alpha) \omega^2 \vec{e}_r$ car $\omega = cte$.

On applique le PFD à la masse dans le référentiel terrestre supposé galiléen.

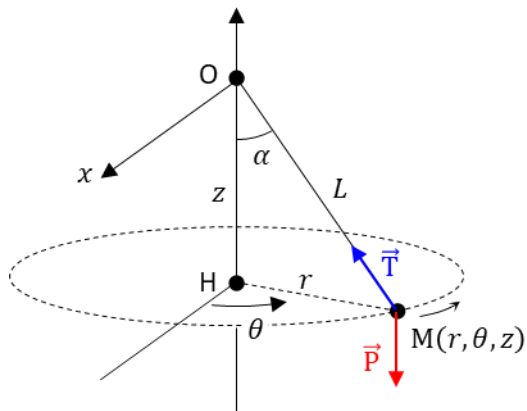
$$\begin{cases} \vec{e}_r \rightarrow -mL \sin(\alpha) \omega^2 = -T \sin(\alpha) \\ \vec{e}_z \rightarrow 0 = -mg + T \cos(\alpha) \end{cases}$$

On en déduit :

$$T = \frac{mg}{\cos(\alpha)} \Rightarrow \cos(\alpha) = \frac{g}{L\omega^2} > 0$$

3) Cette équation est possible tant que :

$$\frac{g}{L\omega^2} < 1 \Leftrightarrow \omega > \omega_c = \sqrt{\frac{g}{L}}$$



1) En coordonnées polaires :

$$\vec{OM} = r \vec{e}_r \quad \vec{v} = \dot{r} \vec{e}_r + r\omega_0 \vec{e}_\theta \quad \vec{a} = (\ddot{r} - r\omega_0^2) \vec{e}_r$$

La bille est soumise à son poids et la réaction normale du support qui compense toutes les forces selon \vec{e}_θ et \vec{e}_z , afin que la bille ne se déplace que selon \vec{e}_r .

On applique le PFD sur la bille dans le référentiel terrestre supposé galiléen que l'on projette sur \vec{e}_r .

$$m\ddot{r} - mr\omega_0^2 = 0 \Rightarrow \ddot{r} - \omega_0^2 r = 0$$

La solution de l'ED est :

$$r(t) = A \operatorname{ch}(\omega_0 t) + B \operatorname{sh}(\omega_0 t)$$

Avec les CI :

$$r(t) = d \operatorname{ch}(\omega_0 t)$$

2) On cherche donc le temps t_1 tel que :

$$t_1 = \frac{\operatorname{ch}^{-1}\left(\frac{L}{d}\right)}{\omega_0}$$

3) La bille est soumise à la force de rappel du ressort :

$$\vec{F} = -k(r - \ell_0) \vec{e}_r$$

Le PFD donne :

$$m\ddot{r} - mr\omega_0^2 = -k(r - \ell_0) \Rightarrow \ddot{r} + \left(\frac{k}{m} - \omega_0^2\right)r = \frac{k}{m}\ell_0$$

Le système se comporte comme un oscillateur harmonique si $\frac{k}{m} > \omega_0^2$. Dans ce

cas, il oscille à la pulsation $\omega_1 = \sqrt{\frac{k}{m} - \omega_0^2}$ autour de la position d'équilibre :

$$\left(\frac{k}{m} - \omega_0^2\right)r_{eq} = \frac{k}{m}\ell_0 \Rightarrow r_{eq} = \frac{k/m}{k/m - \omega_0^2}\ell_0$$