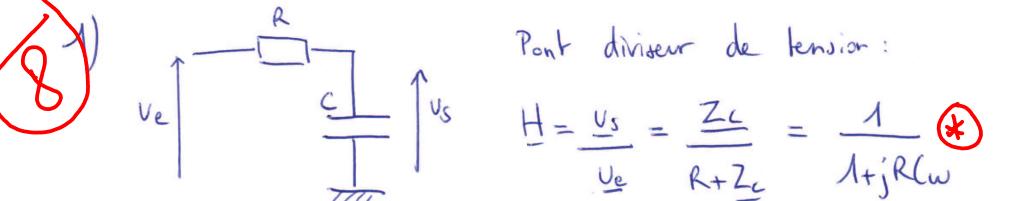


① ~~20~~ Barème: ② \Leftrightarrow 0,5 pts.

Questions sur le cours de physique-chimie de MPSE



$H \xrightarrow{\omega \rightarrow 0} 0$ } Il s'agit donc d'un filtre passe-bas.
 $H \xrightarrow{\omega \rightarrow \infty} 1$ } Ceci se retrouve avec les circuits équivalents en BF et HF.

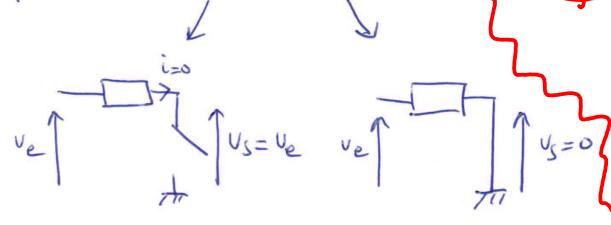
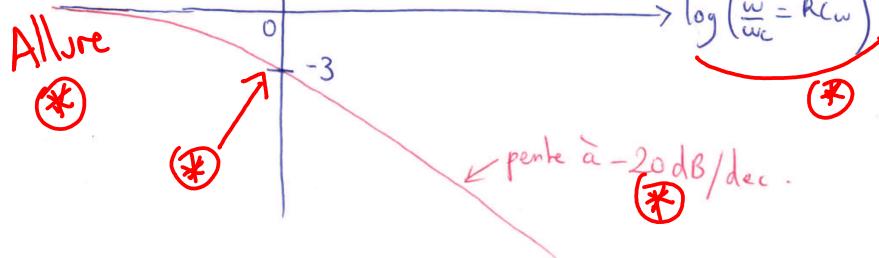


Diagramme de Bode : $G = \frac{1}{\sqrt{1+(RC\omega)^2}}$

$\xrightarrow{\omega \rightarrow 0} 1$
 $\xrightarrow{\omega = \omega_c} \frac{1}{\sqrt{2}}$ avec $\omega_c = \frac{1}{RC}$
 $\xrightarrow{\omega \rightarrow \infty} 0$

$G_{dB} = 20 \log G = -10 \log(1 + (RC\omega)^2)$

$\xrightarrow{\omega \rightarrow 0} 0$
 $\xrightarrow{\omega = \omega_c} -3 dB$
 $\xrightarrow{\omega \rightarrow \infty} -\infty$ or $G_{dB} \xrightarrow{\omega \rightarrow \infty} -20 \log RC\omega$
 donc pente à $-20 dB/dec$



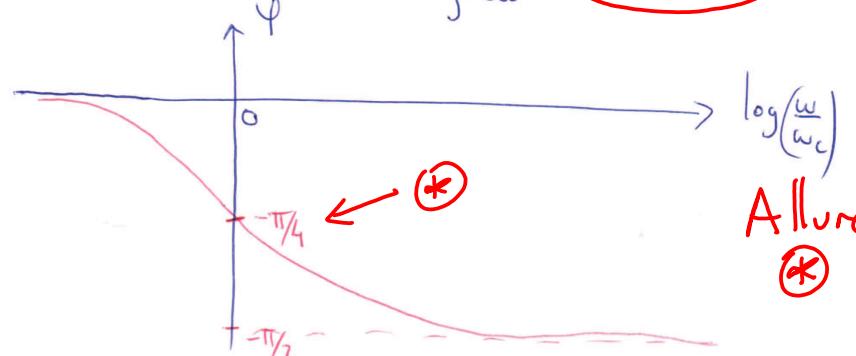
$\varphi = \text{Arg } H = -\text{Arg}(1 + jRC\omega) = -\arctan(RC\omega)$

$\xrightarrow{\omega \rightarrow 0} 0$ $\xrightarrow{\omega = \omega_c} -\frac{\pi}{4}$ $\xrightarrow{\omega \rightarrow \infty} -\frac{\pi}{2}$ *

Ces valeurs se retrouvent avec les équivalents de

$H : \text{BF: } H \rightarrow 1$
 $\text{HF: } H \approx \frac{1}{jRC\omega}$

Bonus +0,5



Ce filtre peut servir de moyenneur lorsqu'il permet d'extraire la composante continue d'un signal.



autres composantes du spectre
 $\xrightarrow{\omega \rightarrow \omega_{min}}$ allure du diagramme asymptotique du passe-bas
 composante continue du spectre = valeur moyenne
 permettant de trouver la valeur moyenne.

Condition moyenneur : $w_c \ll \omega_{min}$

pulsation de coupure du filtre pulsation la plus faible non nulle dans le signal

* Bonus +0,5 Si schema

(3)

Ce filtre peut servir d'intégrateur lorsque $H \frac{1}{j\omega}$
soit lorsque $jR\omega \gg 1$, soit encore $\omega \gg \omega_c$ (HF)

Condition intégrateur :

$$\omega_{min} \gg \omega_c$$

↑ pulsation minimale non nulle du signal.

} la condition est donc la même que précédemment

(4)

Méthode 3 : Théorème de l'énergie mécanique à M dans Rgaliléen

la puissance mécanique

$$\frac{dE_m}{dt} = \mathcal{P}(\vec{T}) = \vec{T} \cdot \vec{v} = 0 \quad (\vec{T} \text{ ne travaille pas}).$$

↪ seule force potentiellement non conservatrice car \vec{P} est conservatrice.

$$\text{or } E_m = E_c + E_p = \frac{1}{2}mv^2 + mgz$$

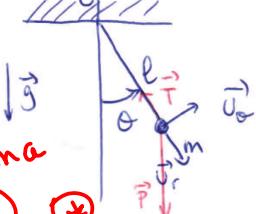
$$= \frac{1}{2}m\ell^2\ddot{\theta}^2 + mg(-\ell\cos\theta)$$

↪ avec origine des z en 0.

$$\text{d'où } \frac{dE_m}{dt} = m\ell^2\ddot{\theta}\dot{\theta} + mg\ell\dot{\theta}\sin\theta = 0$$

$$\text{soit } \ddot{\theta} + \frac{g\sin\theta}{\ell} = 0$$

(1) ② Pendule simple



$$\begin{aligned} \vec{OM} &= \ell \vec{U}_r \\ \vec{v} &= \ell \dot{\theta} \vec{U}_\theta \\ \vec{a} &= \ell \ddot{\theta} \vec{U}_\theta - \ell \dot{\theta}^2 \vec{U}_r \end{aligned}$$

schema + vedeux

Méthode 1 : PFD appliqué à m dans Rgaliléen

$$\vec{ma} = \vec{P} + \vec{T}$$

en projection sur \vec{U}_r et \vec{U}_θ :

$$\vec{U}_r: -m\ell\ddot{\theta}^2 = mg\cos\theta - T$$

$$\vec{U}_\theta: ml\ddot{\theta} = -mg\sin\theta$$

→ donne l'éq du pendule simple: $\ddot{\theta} + \frac{g\sin\theta}{\ell} = 0$

Méthode 2 : Théorème du moment cinétique à M par rapport à O fixe dans Rgaliléen

$$\frac{d\vec{L}_o}{dt} = \vec{J}_{B_o}(\vec{T}) + \vec{J}_{B_o}(\vec{P}) \quad \text{or } \vec{L}_o = \vec{OM} \times m\vec{v} = m\ell^2\dot{\theta}\vec{U}_z$$

- $mgl\sin\theta\vec{U}_z$ (avec utilisation du bras de levier)

$$\vec{U}_z: ml^2\ddot{\theta} = -mgl\sin\theta \Rightarrow \ddot{\theta} + \frac{g\sin\theta}{\ell} = 0$$

calcul interm.

Méthode 4 : Théorème de la puissance cinétique à M dans Rg

$$\frac{dE_c}{dt} = \mathcal{P}(\vec{T}) + \mathcal{P}(\vec{P}) = 0 + \vec{P} \cdot \vec{v} = -mg\vec{U}_z \cdot \ell\dot{\theta}\vec{U}_\theta = -mg\ell\dot{\theta}\sin\theta$$

$$ml^2\ddot{\theta}\dot{\theta} = -mg\ell\dot{\theta}\sin\theta \Rightarrow \ddot{\theta} + \frac{g\sin\theta}{\ell} = 0$$

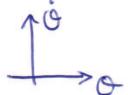
Dans l'approximation linéaire (petits angles): $\sin\theta \approx \theta$
donc $\ddot{\theta} + \frac{g}{\ell}\theta = 0$ soit $\ddot{\theta} + \omega_0^2\theta = 0$

On retrouve un oscillateur harmonique de pulsation

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

5

Portrait de phase



Dans le cas des petits angles, la résolution conduit à :

$$\theta(t) = \theta_0 \cos(\omega_0 t) + \frac{\dot{\theta}_0}{\omega_0} \sin(\omega_0 t)$$

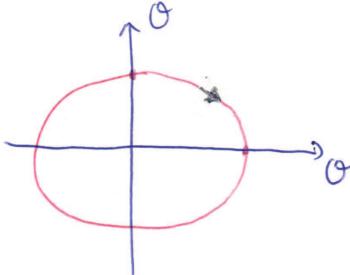
et $\ddot{\theta}(t) = -\omega_0 \theta_0 \sin(\omega_0 t) + \frac{\ddot{\theta}_0}{\omega_0} \cos(\omega_0 t)$.

De plus : $\ddot{\theta} + \frac{g}{r} \theta = 0 \Rightarrow \ddot{\theta} \theta + \omega_0^2 \theta \dot{\theta} = 0$

(intégration)

$$\frac{1}{2} \dot{\theta}^2 + \frac{\omega_0^2 \theta^2}{2} = \text{cste.}$$

soit $\boxed{\dot{\theta}^2 + \omega_0^2 \theta^2 = \text{cste}}$ *
c'est l'équation d'une ellipse.

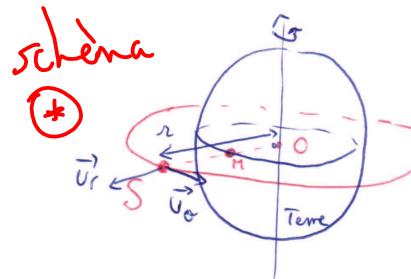


$$\dot{\theta} > 0 \Rightarrow \theta \uparrow \text{ donc sens horaire}$$
*

15

Satellite géostationnaire

Un satellite géostationnaire reste toujours au zenith d'un même point à la surface de la Terre. *



Comme le satellite est en orbite autour du centre de la Terre et que la Terre tourne autour de son axe, la seule possibilité est que le satellite soit dans le plan équatorial. *

D'après la troisième loi de Kepler : $\frac{T^2}{r^3} = \text{cste.}$ *

avec $r = R_T + h$
↑ altitude

non supposé connue \Rightarrow on redémontre car trajectoire circulaire.

d'après le PFD appliquée au satellite dans le référentiel géocentrique supposé galiléen *

$$m \vec{a} = -G \frac{m M_T \vec{v}_r}{r^2}$$

$$\Rightarrow \begin{cases} \vec{v}_r - m r \dot{\theta}^2 \hat{r} = -G \frac{m M_T}{r^2} \hat{r} \\ \vec{v}_\theta \quad m r \dot{\theta} = 0 \end{cases} \quad (*)$$

$$m r \dot{\theta} = 0 \Rightarrow \boxed{\dot{\theta} = \text{cste}}$$

donc mouvement uniforme $\boxed{\vec{v} = \text{cste}}$

car $\vec{v} = r \dot{\theta} \vec{v}_\theta$
pour mouvement circulaire.
et $\dot{\theta} = \frac{v}{r}$.

7

$$(*) \Rightarrow r^3 = \frac{GM_T}{\dot{\theta}^2} = \frac{GM_T}{4\pi^2} T^2$$

or $\dot{\theta} = \frac{2\pi}{T}$

donc $r = \sqrt[3]{\frac{GM_T T^2}{4\pi^2}}$ avec $T = 86\,164\text{ s}$ (jour sidéral)

temps pour
que la Terre
fasse 1 heure
sur elle-même

Bonus +0,5

et $M_T \approx 6 \cdot 10^{24} \text{ kg}$

je retrouve avec $g(r=R_T) = g$

soit $\frac{GM_T}{R_T^2} = g$.

si remarque pour
sidéral et
méthode pour
 M_{Terre} .

$$r = \sqrt[3]{\frac{g R_T^2 T^2}{4\pi^2}} \approx 42\,000 \text{ km.}$$

d'où $h \approx 36\,000 \text{ km}$

épaisseur de l'atmosphère
 $\approx 100 \text{ km.}$

Bonus +0,5