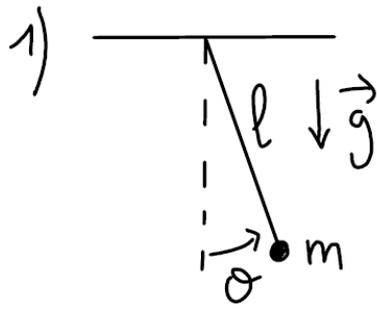


**Correction - DM n°1 - Analyse dimensionnelle
et électrocinétique**

1 Pendule simple - analyse dimensionnelle



Les paramètres physiques qui peuvent a priori intervenir dans l'expression de la période T sont : m , l et g

$$\Rightarrow T = k m^\alpha l^\beta g^\gamma$$

$$\Rightarrow [T] = [m]^\alpha [l]^\beta [g]^\gamma$$

$$\Rightarrow T = M^\alpha L^\beta (LT^{-2})^\gamma$$

$$\Rightarrow \begin{cases} 1 = -2\gamma \\ 0 = \alpha \\ 0 = \beta + \gamma \end{cases} \Rightarrow \begin{cases} \alpha = 0 \\ \gamma = -1/2 \\ \beta = 1/2 \end{cases}$$

$$\Rightarrow T = k \sqrt{\frac{l}{g}}$$

2) On applique le théorème de la puissance mécanique au pendule dans le référentiel du laboratoire supposé galiléen :

$$\frac{dE_m}{dt} = 0$$

pas de forces dissipatives

$$\text{or } E_m = E_c + E_p = \frac{1}{2} m l \dot{\theta}^2 - mgl \cos \theta$$

$$\Rightarrow m l \dot{\theta} \ddot{\theta} + mgl \dot{\theta} \sin \theta = 0$$

$\Rightarrow \ddot{\theta} + \omega_0^2 \sin \theta = 0$ On obtient un oscillateur harmonique de période :

$$T = \frac{2\pi}{\omega_0} = 2\pi \sqrt{\frac{l}{g}}$$

dans le cadre des petites oscillations.

$$\Rightarrow k = 2\pi.$$

$$3) a) T = 2\pi \sqrt{\frac{l}{g}} \simeq 2\pi \sqrt{\frac{1}{10}} \simeq \boxed{2 \text{ s}} \text{ ce qui semble raisonnable pour un pendule de } 1 \text{ m.}$$

b) i) cf Notebook 563a-1759230

$$ii) g = \frac{4\pi^2 l}{T^2}$$

$$\text{donc } v(g) = \sqrt{\underbrace{\left(\frac{\partial g}{\partial l}\right)^2 v(l)^2}_{(1)} + \underbrace{\left(\frac{\partial g}{\partial T}\right)^2 v(T)^2}_{(2)}}$$

$$\text{or } \frac{\partial g}{\partial l} = \frac{4\pi^2}{T^2} \text{ et } \frac{\partial g}{\partial T} = -2 \times \frac{4\pi^2 l}{T^3}$$

$$\Rightarrow \frac{(1)}{(2)} = \frac{\left(\frac{4\pi^2}{T^2} v(l)\right)^2}{\left(\frac{2 \times 4\pi^2 l}{T^3} v(T)\right)^2} = \frac{T^2 v(l)^2}{4l^2 v(T)^2} \simeq \frac{4 \times 10^{-4}}{4 \times 1 \times 10^{-2}} \simeq 10^{-2}$$

Le second terme est donc environ 100 fois plus grand que le premier, et on peut donc négliger l'incertitude sur la longueur dans celle de g , de sorte que :

$$v(g) \simeq 2 \times \frac{4\pi^2 l}{T^3} v(T) \text{ soit } \frac{v(g)}{g} = 2 \frac{v(T)}{T} \simeq 0,1$$

$$\text{Finalement : } \boxed{g = 10 \pm 1 \text{ m.s}^{-2}}$$

Cette mesure effectuée sur une seule période n'est évidemment pas très précise...

c) Dans la pratique, on peut augmenter la précision sur la mesure de T en faisant une mesure sur autant de périodes que l'on veut, de manière à ce que l'incertitude sur la période soit très inférieure à celle sur la longueur.

Évaluons le temps de mesure pour que cela soit le cas à 1% près:

$$\frac{v(T)}{NT} = \frac{1}{100} \frac{v(l)}{l} = 10^{-4} \Rightarrow N = \frac{v(T)}{T} \times 10^4 = \frac{0,1}{2} \cdot 10^4$$

soit $N = 500$ périodes

qui correspond à $\Delta T_{tot} = NT = 1000 \text{ s} \approx 17 \text{ min}$

Ceci est tout à fait réalisable.

Dans ce cas, $v(g) \approx \left| \frac{\partial g}{\partial l} \right| v(l) = \frac{4\pi^2}{T^2} v(l)$

soit $\frac{v(g)}{g} \approx \frac{v(l)}{l} = 1\%$

et finalement $v(g) = 0,1 \text{ m} \cdot \text{s}^{-2}$

Ceci est suffisant pour mesurer que $g = 9,8 \pm 0,1 \text{ m} \cdot \text{s}^{-2}$ mais cela est insuffisant pour clairement mettre en évidence les variations de g avec la latitude (variations entre 9,78 et 9,83 $\text{m} \cdot \text{s}^{-2}$ entre l'équateur et les pôles).

2 Circuit RLC parallèle

	U	i_1	i_2	i_3
1. $t = 0^+$	0	0	$\frac{E}{R}$	0
$t \rightarrow +\infty$	0	$\frac{E}{R}$	0	0

2. (a) $\frac{d^2 i_3}{dt^2} + \left(\frac{1}{r} + \frac{1}{R}\right) \frac{1}{C} \frac{di_3}{dt} + \frac{1}{LC} i_3 = 0.$

(b) $\frac{d^2 i_3}{dt^2} + \frac{\omega_0}{Q} \frac{di_3}{dt} + \omega_0^2 i_3 = 0; \omega_0 = \frac{1}{\sqrt{LC}} = 7,07 \cdot 10^3 \text{ rad} \cdot \text{s}^{-1}; Q = \frac{Rr}{R+r} \sqrt{\frac{C}{L}} = 5,89.$

3. (a) $\Omega = \frac{\omega_0}{2Q} \sqrt{4Q^2 - 1} = 7,04 \cdot 10^3 \text{ rad} \cdot \text{s}^{-1}; \tau = \frac{2Q}{\omega_0} = 1,67 \cdot 10^{-3} \text{ s}.$

(b) $U(t) = \frac{E}{RC\Omega} e^{-\frac{t}{\tau}} \sin(\Omega t).$

- (c) En calculant le premier maximum de la fonction précédente par un calcul de dérivée $\frac{dU}{dt} = 0$, on obtient : $t_0 = \frac{1}{\Omega} \text{atan}(\Omega\tau) = 2.1 \cdot 10^{-4} \text{ s}$ (calculatrice en radians!) ; En remplaçant dans l'expression précédente, on obtient $U(t_0) = U_{\max} = 0,30 \text{ V}$.

On aurait pu obtenir cette valeur avec une approximation consistant à dire que le premier maximum est atteint lorsque le sinus vaut 1. On obtient les mêmes valeurs numériques dans ce cas car τ et $\frac{2\pi}{\Omega}$ sont du même ordre de grandeur. Attention, cela n'aurait pas été le cas si τ avait été beaucoup plus faible...

- (d) Voir Jupyter Notebook **2d0d-1759934**.

4. Voir Jupyter Notebook **2d0d-1759934**.

5. (a) On rappelle que le régime pseudo périodique de pseudo pulsation Ω était caractérisé par $U(t) = \frac{E}{RC\Omega} e^{-\frac{t}{\tau}} \sin(\Omega t)$, et donc :

$$\delta = \ln\left(\frac{U(t_i)}{U(t_{i+1})}\right) = \ln\left(e^{-\frac{t_i - t_{i+1}}{\tau}}\right) = \frac{t_{i+1} - t_i}{\tau} = \frac{2\pi}{\Omega\tau} = \frac{2\pi}{\sqrt{4Q^2 - 1}}$$

or $Q \simeq 6$ de sorte que $4Q^2 \gg 1$ et finalement :

$$\delta \simeq \frac{\pi}{Q}$$

- (b) Voir Jupyter Notebook **2d0d-1759934**.

- (c) Voir Jupyter Notebook **2d0d-1759934**.