



Corrigé de l'épreuve de sciences physiques

EXERCICE 1

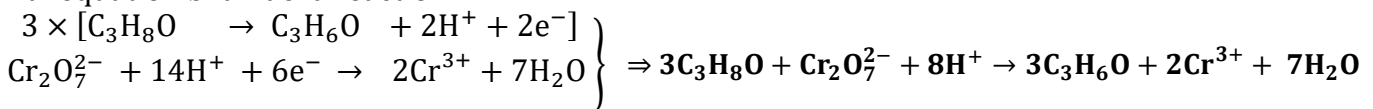
1.1. .

1.1.1. Groupe fonctionnel de la propanone : $\begin{array}{c} \text{O} \\ || \\ \text{--- C ---} \end{array}$ Famille des cétones.

1.1.2. Les demi-équations des couples oxydant-réducteurs:



Et l'équation bilan de la réaction:



1.2.

1.2.1. Les quantités de matières initiales :

En ions $\text{Cr}_2\text{O}_7^{2-}$: $n_{01} = \frac{C_1 V_1}{10} = 1,00 \cdot 10^{-3} \text{ mol}$.

En propan-2-ol : $n_{02} = \frac{\rho \cdot V_2}{10.M} = 1,31 \cdot 10^{-3} \text{ mol}$.

Le réactif limitant : on a $\frac{n_{01}}{1} = 1,00 \cdot 10^{-3} \text{ mol}$ et $\frac{n_{02}}{3} = \frac{1,31 \cdot 10^{-3}}{3} = 0,44 \cdot 10^{-3} \text{ mol} \Rightarrow \frac{n_{02}}{3} < \frac{n_{01}}{1} \Rightarrow$

Le propan-2-ol est le réactif limitant.

1.2.2. Quantité de matière n de propanone formée :

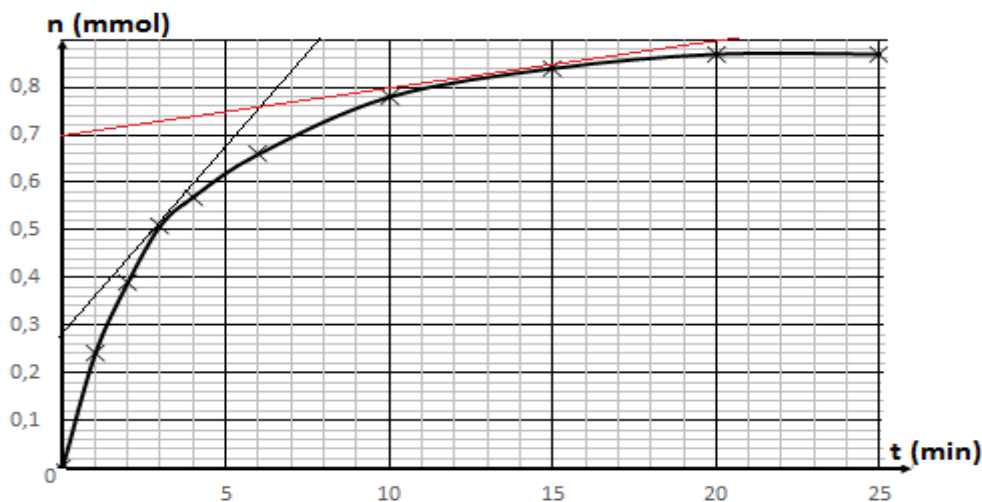
$$\frac{n}{3} = \frac{n_{\text{Cr}_2\text{O}_7^{2-}(\text{réagi})}}{1} \quad \text{or} \quad n_{\text{Cr}_2\text{O}_7^{2-}(\text{réagi})} = n_{01} - n_r \Rightarrow n = 3(n_{01} - n_r) \Rightarrow$$

$$n = 3(1 \cdot 10^{-3} - n_r), \text{ relation où } n_r \text{ et } n \text{ sont exprimés en mol}$$

On en déduit : $n = 3(1 - n_r)$ avec n et n_r en mmol.

1.2.3.

t (min)	0	1	2	3	4	6	10	15	20	25
n_r (mmol)	1,00	0,92	0,87	0,83	0,81	0,78	0,74	0,72	0,71	0,71
n (mmol)	0,00	0,24	0,39	0,51	0,57	0,66	0,78	0,84	0,87	0,87

1.2.4. Courbe $n = f(t)$ 

Courbe $n = f(t)$

1.2.5. Vitesses de formation :

$$V(t_1 = 3 \text{ min}) \approx 7,57 \cdot 10^{-2} \text{ mmol} \cdot \text{min}^{-1}; V(t_2 = 15 \text{ min}) \approx 1,01 \cdot 10^{-2} \text{ mmol} \cdot \text{min}^{-1}.$$

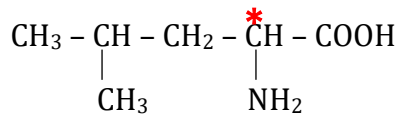
La vitesse de formation diminue au cours du temps car la quantité de matière des réactifs diminue.

EXERCICE 2

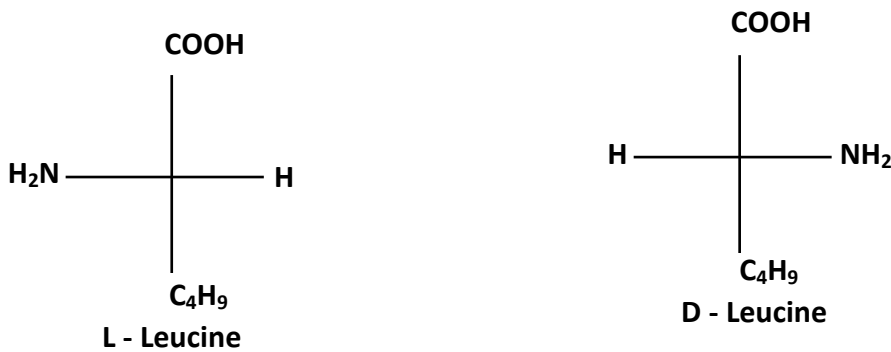
2.1. .

2.1.1. Nom officiel de la leucine : **acide 2-amino-4-méthylpentanoïque**

La molécule de leucine est chirale car elle possède un seul atome de carbone asymétrique. C'est l'atome de carbone marqué ci-dessous par un astérisque.



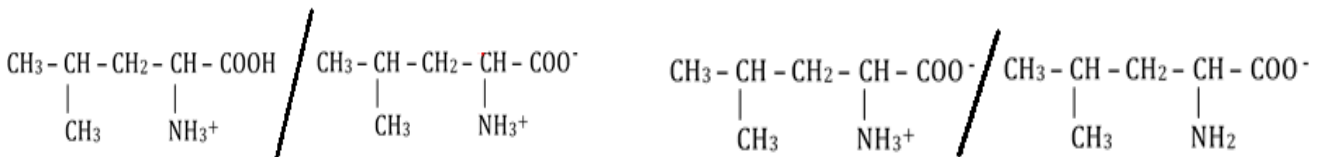
2.1.2. Représentations de Fischer :



2.2. .

2.2.1. Formule de l'amphion : $\text{CH}_3 - \text{CH} - \text{CH}_2 - \text{CH} - \text{COO}^-$

2.2.2. Les couples associés à l'amphion : CH_3 NH_3^+

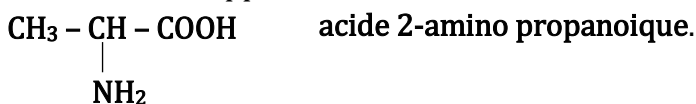


2.3. .

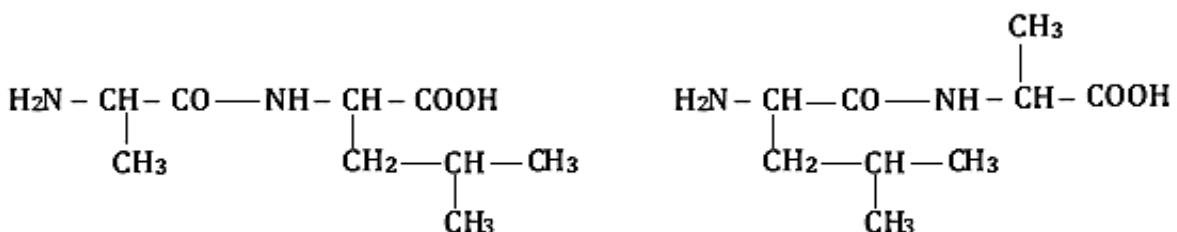
2.3.1. $M(A) + M(\text{Leucine}) = M(\text{dipeptide}) + M(\text{H}_2\text{O})$

$$\Rightarrow M(R) + 205 = 202 + 18 \Rightarrow M(R) = 15 \text{ g} \cdot \text{mol}^{-1}. \quad \text{R est le radical méthyl } -\text{CH}_3.$$

La formule semi-développée de A est alors :



2.3.2 Formules semi-développées des deux dipeptides.



2.3.3 Les étapes de la synthèse :

- Bloquer le groupe amino de la leucine et le groupe carboxyle de A.
- Activer le groupe carboxyle de la leucine et le groupe amino de A.
- Faire réagir les deux composés obtenus ci-dessus.
- Après réaction, débloquent les groupements amino et carboxyle qui étaient bloqués.

EXERCICE 3

3.1. .

3.1.1. Référentiel terrestre supposé galiléen

Système : fusée ;

Bilan des forces extérieures : poids \vec{P} et force de poussée \vec{F} ;

Théorème du centre d'inertie. : $\vec{P} + \vec{F} = M\vec{a}$

$$\Rightarrow F - P = M \cdot a_z \Rightarrow a_z = \frac{F}{M} - g. \quad \text{A. N: } a_z = \frac{16 \cdot 10^6}{8,5 \cdot 10^5} - 9,8 = \mathbf{9,0 \text{ m} \cdot \text{s}^{-2}}.$$



3.1.2. Loi de variation $z(t)$: $a_z = \text{constante}$ avec vitesse initiale nulle $\Rightarrow V_z = a_z t + C$

$$\text{or à } t = 0, V_z = V_{0z} = 0 \Rightarrow C = 0 \Rightarrow V_z = a_z t \Rightarrow z = \frac{1}{2} a_z t^2 + C'; \quad \text{à } t = 0, z = 0 \Rightarrow z = \frac{1}{2} a_z t^2$$

$$\mathbf{z = 4,51 \cdot t^2}$$

$$\text{Altitude à la date } t = 15 \text{ s} : \quad z = 4,51 \cdot (15)^2 = 1014 \text{ m}; \quad \mathbf{z = 1,0 \text{ km}}$$

3.2. .

3.2.1. Expression de la vitesse angulaire de la Terre :

Le mouvement de la Terre est circulaire est uniforme \Rightarrow l'accélération est normale $\Rightarrow a = a_n = \frac{G \cdot M_s}{d^2}$

$$\text{or } a_n = \omega^2 d \Rightarrow \omega^2 d = \frac{G \cdot M_s}{d^2} \Rightarrow \omega^2 = \frac{G \cdot M_s}{d^3} \Rightarrow \omega = \sqrt{\frac{G \cdot M_s}{d^3}}$$

3.2.2. Valeur de la masse du Soleil :

$$\omega^2 = \frac{G \cdot M_s}{d^3} \Rightarrow M_s = \frac{\omega^2 \cdot d^3}{G} = \frac{4\pi^2 \cdot d^3}{T^2 G} \quad \text{A. N: } \mathbf{M_s = 2 \cdot 10^{30} \text{ kg.}}$$

3.2.3. .

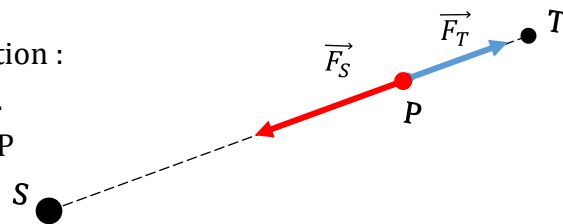
3.2.3.1. SOHO tourne d'un mouvement circulaire uniforme autour du Soleil comme la Terre ; les points S, P et T étant constamment alignés, SOHO a la même vitesse angulaire que la Terre : $\omega_{\text{Soho}} = \omega_T$.

Cependant le rayon de sa trajectoire est $d - \ell$.

3.2.3.2. Forces qui agissent sur P et leur représentation :

\vec{F}_S = force de gravitation exercée par le Soeil sur P.

\vec{F}_T = force de gravitation exercée par la Terre sur P



3.2.3.3. Relation entre $\frac{M_T}{M_s}$, d et ℓ :

$$\text{Théorème du centre d'inertie : } \vec{F}_S + \vec{F}_T = m \cdot \vec{a}. \quad \Rightarrow F_S - F_T = m \cdot a_n \Rightarrow \frac{G \cdot M_s \cdot m}{b^2} - \frac{G \cdot M_T \cdot m}{\ell^2} = m \cdot a_n$$

$$\Rightarrow \frac{G \cdot M_s m}{b^2} - \frac{G \cdot M_T m}{\ell^2} = m \omega^2 b \Rightarrow \frac{G M_s}{b^2} - \frac{G M_T}{\ell^2} = \omega^2 b; \quad \text{or } \omega^2 = \frac{G \cdot M_s}{d^3} \Rightarrow \frac{G M_s}{b^2} - \frac{G M_T}{\ell^2} = \frac{G M_s}{d^3} b$$

$$b = (d - \ell) \Rightarrow \frac{M_s}{(d - \ell)^2} - \frac{M_s}{d^3} (d - \ell) = \frac{M_T}{\ell^2} \Rightarrow \ell^2 \left(\frac{1}{(d - \ell)^2} - \frac{(d - \ell)}{d^3} \right) = \frac{M_T}{M_s}$$

3.2.3.4. Relation $\left(\frac{\ell}{d}\right)^3 = \frac{M_T}{3M_S}$

$$\text{on a : } \ell^2 \left(\frac{1}{(d-\ell)^2} - \frac{(d-\ell)}{d^3} \right) = \ell^2 \left(\frac{d^3}{(d-\ell)^2 d^3} - \frac{(d-\ell)^3}{(d-\ell)^2 d^3} \right) = \ell^2 \left(\frac{d^3 - (d-\ell)^3}{(d-\ell)^2 d^3} \right)$$

$$\Rightarrow \ell^2 \left(\frac{d^3 - d^3 \left(1 - \frac{\ell}{d}\right)^3}{\left(1 - \frac{\ell}{d}\right)^2 d^5} \right) = \frac{M_T}{M_S} ; \text{ on pose } \frac{\ell}{d} = \varepsilon \Rightarrow 1 - \frac{\ell}{d} = 1 - \varepsilon$$

$$\text{Dès lors : } \ell^2 \left(\frac{d^3 - d^3 \left(1 - \frac{\ell}{d}\right)^3}{\left(1 - \frac{\ell}{d}\right)^2 d^5} \right) = \ell^2 \left(\frac{d^3 (1 - (1-\varepsilon)^3)}{(1-\varepsilon)^2 d^5} \right) \approx \ell^2 \left(\frac{3\varepsilon}{d^2} \right) \text{ si on fait l'approximation } (1 - \varepsilon)^n \approx 1 - n\varepsilon$$

$$\text{or } \varepsilon = \frac{\ell}{d} \Rightarrow \ell^2 \left(\frac{3\varepsilon}{d^2} \right) = \frac{3\ell^3}{d^3} \Rightarrow \frac{3\ell^3}{d^3} = \frac{M_T}{M_S} \Rightarrow \left(\frac{\ell}{d}\right)^3 = \frac{M_T}{3M_S} ; \text{ d'où } \ell = d \times \sqrt[3]{\frac{M_T}{3M_S}}$$

AN : $\ell = 1,5 \cdot 10^6 \text{ km}$.

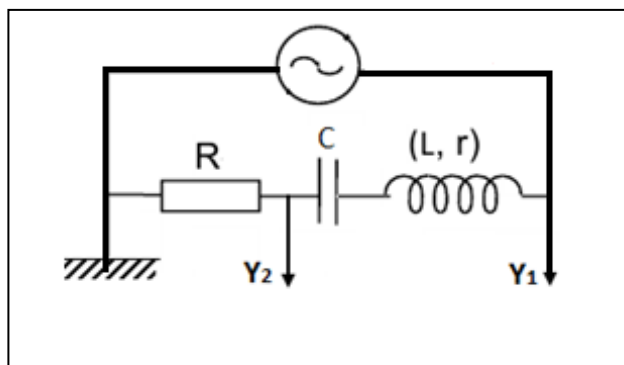
3.3. Un satellite tel que SOHO qui tourne d'un mouvement circulaire uniforme autour du Soleil permet d'observer le Soleil de façon continue. Un observatoire terrestre ne permet pas cela à cause de la rotation de la Terre sur elle-même au cours de son mouvement autour du Soleil.

3.4. Cette information n'est pas compatible avec le fait que SOHO effectue un mouvement circulaire uniforme autour du Soleil. En effet si l'attraction terrestre et celle du Soleil sur P s'équilibraient on aurait $\sum \vec{F}_{ext} = \vec{0}$ et en conséquence P devrait rester immobile dans le référentiel d'étude ou en mouvement rectiligne uniforme conformément au principe de l'inertie.

EXERCICE 4

4.1. .

4.1.1.



4.1.2. Les grandeurs $i(t)$ et $u_{R(t)}$ sont proportionnelles d'après la loi d'Ohm ($u_R = R \cdot i$); en conséquence les courbes qui les représentent ont la même allure.

4.2. .

4.2.1. Fréquence $N = \frac{1}{T} = \frac{1}{8 \cdot 10^{-3}} = 125 \text{ Hz}$.

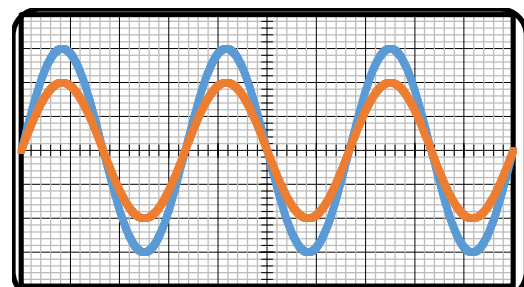
Tension maximale aux bornes du GBF : $U_m = 1,8 \times 5 = 9 \text{ V}$.

Intensité maximale : $I_m = \frac{U_{Rmax}}{R} = \frac{1 \times 0,5}{50} = 10 \text{ mA}$.

4.2.2. Déphasage de la tension par rapport à l'intensité :

u_G est en avance sur i $\varphi_{u/i} = \frac{2\pi \times 1}{8} = \frac{\pi}{4} \text{ rad}$.

4.2.3. A la résonance d'intensité on aurait les deux tensions $u_R(t)$ et $u_G(t)$ en phase. L'allure des courbes 1 et 2 est schématisée ci-contre.



4.3. .

4.3.1. A la résonance : $N_0 = 112,5 \text{ Hz}$ et $I_0 = 100 \text{ mA}$.

Inductance de la bobine :

$$LC\omega_0^2 = 1 \Rightarrow L = \frac{1}{4\pi^2 N_0^2 C} = \frac{1}{4\pi^2 \times 112,5^2 \times 5 \cdot 10^{-6}} = 0,4 \text{ H.}$$

4.3.2. Bande passante : pour $I = \frac{I_0}{\sqrt{2}}$ on déduit graphiquement $\Delta N \approx 20 \text{ Hz}$.

Facteur de qualité : $Q = \frac{N_0}{\Delta N} = \frac{112,5}{20} = 5,6$.

Q renseigne sur l'acuité de la résonance. Plus Q est grand plus la résonance est aigue, plus la bande passante est petite.

EXERCICE 5

5.1. Le phénomène d'interférences lumineuses résulte de la superposition de radiations issues de sources lumineuses cohérentes ; il se traduit au niveau de l'écran par l'observation de franges brillantes qui alternent avec des franges sombres.

L'expérience des interférences lumineuses met en évidence le caractère ondulatoire de la lumière.

5.2.

Pour que le point M d'abscisse x soit sur une frange sombre, la différence de marche δ doit être un multiple impair de demi-longueur d'onde : $\delta = (2k + 1) \frac{\lambda}{2} = \frac{a \cdot x}{D} \Rightarrow$

$$x = (2k + 1) \frac{\lambda D}{2a} = \left(k + \frac{1}{2}\right) \frac{\lambda D}{a}.$$

5.3. L'interfrange est la distance qui sépare les milieux de deux franges consécutives de même nature.

$$x_{k+1} - x_k = \frac{\lambda D}{a} \Rightarrow i = \frac{\lambda D}{a}$$

5.4. .

5.4.1. Tableau :

a (10^{-3} m)	0,10	0,20	0,30	0,40
i (10^{-3} m)	6,5	3,3	2,2	1,6
a.i (10^{-6} m^2)	0,65	0,66	0,66	0,64

Le tableau montre que le produit $i \cdot a = \text{cste} = C \approx 0,65 \cdot 10^{-6} \text{ m}^2 \Rightarrow i = C \frac{1}{a}$.

L'interfrange i est donc inversement proportionnelle à la distance a entre les sources. Ce qui est en accord avec l'expression établie en 5.3. En effet on a : $i = \frac{\lambda D}{a} = \lambda \cdot D \frac{1}{a} = \text{cste} \times \frac{1}{a}$.

5.4.2. Longueur d'onde : $\lambda \cdot D = i \cdot a = 0,65 \cdot 10^{-6} \Rightarrow \lambda = \frac{0,65 \cdot 10^{-6}}{D} = \frac{0,65 \cdot 10^{-6}}{1} = 0,65 \cdot 10^{-6} \quad \lambda = 650 \text{ nm.}$

5.5. $W_0 = \frac{hc}{\lambda_0} \Rightarrow \lambda_0 = \frac{hc}{W_0} = \frac{6,62 \cdot 10^{-34} \times 3 \cdot 10^8}{1,9 \times 1,6 \cdot 10^{-19}} \Rightarrow \lambda_0 = 6,53 \cdot 10^{-7} \text{ m}; \quad \lambda_0 = 653 \text{ nm.}$

On a bien $\lambda < \lambda_0 \Rightarrow$ il y a émission d'électrons par la cathode de la cellule : c'est l'effet photoélectrique.

L'effet photoélectrique met en évidence le caractère corpusculaire de la lumière.