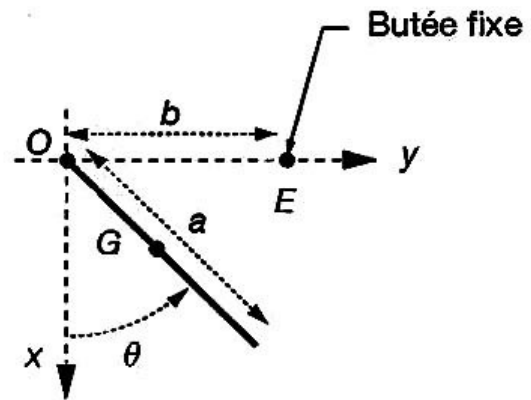
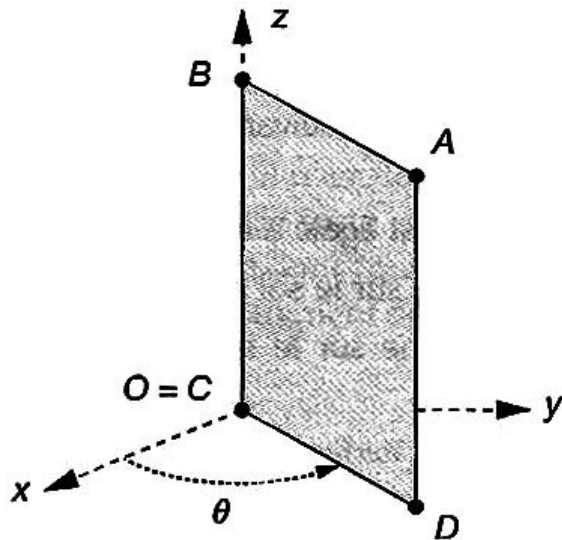


I-A/ Ouverture de la porte



1. Il n'y a aucun couple ni aucun moment : la réaction s'applique sur l'axe et la droite d'application du poids est parallèle à l'axe.
 Le TMC implique donc que la vitesse angulaire se conserve : $\dot{\theta} = \dot{\theta}_0$, que l'on intègre par rapport au temps : $\theta(t) = \dot{\theta}_0 t + \theta_0 = \dot{\theta}_0 t$.
 On obtient donc $\tau = \frac{\pi}{2\dot{\theta}_0}$.

2. a) Contrainte : G en mouvement circulaire
 BdF : Poids \vec{P} , réaction de l'axe \vec{R} , réaction de la butée $\vec{F} = +F \vec{u}_x$
 RFD : $m \vec{\gamma} = \vec{P} + \vec{R} + \vec{F}$
 En notant $\vec{OG} = r \vec{e}_r$, avec $r = \frac{a}{2}$, constante, on trouve $\vec{v}_G = r \dot{\theta} \vec{e}_\theta$, puis $\vec{a}_G = \vec{\gamma} = -r \dot{\theta}^2 \vec{e}_r + r \ddot{\theta} \vec{e}_\theta$
 En projetant sur $\hat{\theta}$, on obtient $m \frac{a}{2} \ddot{\theta} = -F + R_\theta$, car $+ \vec{u}_x = -\vec{e}_\theta$ à l'instant du choc.

b) On applique le TMC par rapport à l'axe, où le seul moment non nul est celui de la force \vec{F} , dont le point d'application est à la distance b de l'axe.
 D'après l'expression du moment d'inertie et celle du moment en coordonnées cylindropolaires, on trouve $\frac{1}{3} m a^2 \ddot{\theta} = -bF$

c) On en déduit $\ddot{\theta} = -\frac{3bF}{m a^2}$ donc $R_\theta = F \left(1 - \frac{3b}{2a} \right)$

d) F est directement proportionnelle à $\ddot{\theta}$ d'après la question 2b, et l'accélération angulaire prend des valeurs très élevées pendant le choc puisque $\dot{\theta}$ varie très brutalement.
 Si R_θ est grande, puisque d'après les actions réciproques, l'axe subit la force opposée, donc de même valeur, il y a un risque que la porte se dégonde.

Il n'y a pas ce risque avec la butée qui subit la force certes très élevée $-\vec{F}$: celle-ci est bien vissée au sol.
 Pour annuler cette composante orthoradiale de la réaction, il faut donc placer la butée à la distance $b = \frac{2}{3}a$ de l'axe.

e) Par projection de la RFD sur \hat{r} , on obtient $-m \frac{a}{2} \dot{\theta}^2 = R_r$, qui conserve une valeur raisonnable, même pendant le choc, puisque $\dot{\theta}$ reste comprise entre $\pm \dot{\theta}_0$.

I-B/ Jeu avec un œuf dur

Remarque : noter a le demi petit axe et b le demi grand axe n'est pas l'idée du siècle... On fait avec !

Q37. Il y a dans l'énergie mécanique de l'œuf : celle, cinétique, de rotation : $\frac{1}{2} J \omega^2$ ainsi que l'énergie potentielle de pesanteur $m g z_G$.

Donc $E_{mH} = \frac{1}{10} m(a^2 + b^2) \Omega^2 + m g a$ et $E_{mV} = \frac{1}{5} m a^2 \Omega^2 + m g b$

Q38. On doit résoudre $E_{mV} < E_{mH}$: $2 a^2 \Omega^2 + 10 g b < (a^2 + b^2) \Omega^2 + 10 g a$ soit $(b^2 - a^2) \Omega^2 > 10 g (b - a)$ donc $\Omega > \Omega_c$ avec $\Omega_c = \sqrt{10 \frac{g}{b+a}}$.

Q39. Conversion des longueurs en mètres indispensable, qui donne $\Omega_c = 44,7 \text{ rad/s} = 7,12 \text{ tr/s}$, ce qui est cohérent avec le Document 4 (« plus d'une dizaine de tours par seconde »), car il faut faire tourner l'œuf un peu plus vite pour lutter contre les frottements.

Q40. On remplace : $E_{mH} = \frac{1}{10} m(a^2 + b^2) \Omega_o^2 + m g a = \frac{1}{10} m(a^2 + b^2) (\Omega_c + \varepsilon)^2 + m g a$, donc au premier ordre :

$$E_{mH} = \frac{m}{10} (a^2 + b^2) (\Omega_c^2 + 2 \Omega_c \varepsilon) + m g a, \text{ où l'on néglige évidemment le terme en } \varepsilon^2.$$

De même à l'état final : $E_{mV} = \frac{m}{5} a^2 (\Omega_c^2 + 2 \Omega_c r \varepsilon) + m g b$.

Q41. Les énergies mécaniques restent égales, ce qui donne une équation de degré 1 en ε : $P(\varepsilon) = 0$. Le terme constant du polynôme P est nécessairement nul, puisque les énergies mécaniques étaient égales pour $\varepsilon = 0 \Leftrightarrow \Omega = \Omega_c$.

On doit donc avoir l'équation suivante, correspondant à la nullité du coefficient linéaire :

$$\frac{m}{10} (a^2 + b^2) 2 \Omega_c = \frac{m}{5} a^2 2 \Omega_c r \text{ donc } r = \frac{1}{2} \left(1 + \frac{b^2}{a^2} \right).$$

Le demi grand axe b étant supérieur au demi petit axe a , r est donc supérieur à 1 : $\Omega_f > \Omega_o$, l'œuf accélère lors de sa montée, pour une vitesse angulaire légèrement supérieure à la vitesse angulaire critique.

On trouve $r = 1$ lorsque $b = a$, ce qui est évident car l'œuf serait alors une boule : il n'y aurait alors aucune différence entre les deux situations et la vitesse angulaire ne pourrait pas changer.

Q42. Le moment cinétique initial s'écrit $L_H = J_H \Omega_o = \frac{1}{5} m(a^2 + b^2) (\Omega_c + \varepsilon)$ et celui à l'état final est

$$L_V = \frac{2}{5} m a^2 (\Omega_c + r \varepsilon), \text{ donc, à l'ordre 1, } \frac{5}{m} \Delta L = 2 a^2 \Omega_c - (a^2 + b^2) \Omega_c + 2 a^2 r \varepsilon - (a^2 + b^2) \varepsilon :$$

$$\frac{5}{m} \Delta L = (a^2 - b^2) \Omega_c + [2 a^2 r - (a^2 + b^2)] \varepsilon, \text{ où le terme en } \varepsilon \text{ s'annule d'après la valeur obtenue pour } r \text{ à la Q41.}$$

On en déduit $\Delta L = \frac{m}{5} (a^2 - b^2) \Omega_c$. b étant supérieur à a , cette expression est négative : l'œuf a perdu du moment cinétique lors du redressement.

Q43. Le théorème du moment cinétique donne alors $\frac{dL}{dt} \approx \frac{\Delta L}{\Delta t} = C_z$ donc $C_z \approx \frac{m(a^2 - b^2) \Omega_c}{5 \Delta t}$ où il faut avoir Ω_c au dénominateur : on multiplie en haut et en bas par Ω_c .

Donc $C_z \approx \frac{m(a^2 - b^2)}{5 \Omega_c \Delta t} \times 10 \frac{g}{a+b}$ d'après la Q38, ce qui donne bien le résultat demandé puisque $\frac{a^2 - b^2}{a+b} = a - b$.

Le calcul n'est pas si artificiel que cela, puisqu'on fait ainsi apparaître $\Omega_c \Delta t$, angle total parcouru (nombre de tours) pendant la phase de montée.

Q44. Ces forces s'appliquent sur l'axe de rotation, donc n'ont pas de moment. D'après l'énoncé, ce couple est nécessaire à l'expérience, il faut donc que la liaison ne soit pas idéale, d'où la nécessité d'une surface « pas trop lisse » d'après le Document 4 (frottements).

Remarques : l'énoncé est très bien guidé, mais l'étude est très simplifiée : rien ne garantit que la vitesse angulaire reste inchangée après la montée, même à la limite basse $\Omega_o = \Omega_c$.

Par ailleurs, le travail total du couple obtenu à la fin est $W(C_z) \approx P(C_z) \Delta t = C_z \Omega_c \Delta t = 2 m g (a - b)$, soit tout de même 2 fois le travail du poids !! l'énergie mécanique est loin de se conserver...

Avec un raisonnement itératif, où l'on réinjecte cette valeur dans $E_{mV} = E_{mH} + W(C_z)$, on obtient un facteur $\sqrt{3}$ en plus dans l'expression de Ω_c , ce qui donne $\Omega_c = 12,3 \text{ tr/s}$, un peu plus proche de la description du Document 4...

II-A/ Étude de la comète Churry

- cf cours, par exemple avec l'accélération en fonction de la vitesse.

On trouve $v = \sqrt{\frac{GM}{R}}$, uniforme ; sachant qu'il faut une période pour parcourir le périmètre du cercle :

$$v = \sqrt{\frac{GM}{R}} = \frac{2\pi R}{T} \text{ qu'on élève au carré pour obtenir } \frac{GM}{R} = \frac{(2\pi)^2 R^2}{T^2} \text{ soit } \frac{T^2}{R^3} = \frac{(2\pi)^2}{GM}.$$

On en déduit $T_c = \sqrt{\frac{(2\pi)^2}{GM} a_c^3}$, ou éventuellement $T_c = \sqrt{\frac{(2\pi a_c)^3}{2\pi GM}} = \sqrt{\frac{(33E11)^3}{2\pi \times 6,7E-11 \times 2E30}} = 2,1E11 \text{ s} = 6,2 \text{ ans}$

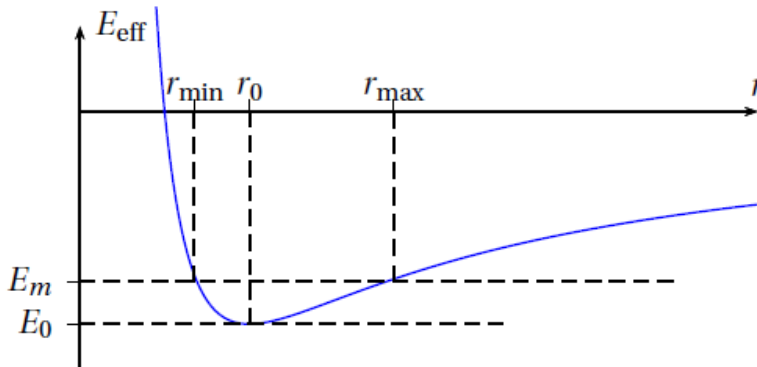
- On a par définition $\vec{\sigma}_s = m \vec{r} \wedge \vec{v}$ qui reste constant car $\frac{d\vec{\sigma}_s}{dt} = \vec{r} \wedge \vec{F} = \vec{0}$, la force gravitationnelle étant centrale.

Donc $\forall t \vec{r} = \vec{OM} \perp \vec{\sigma}_s$: M appartient au plan passant par O, de vecteur normal $\vec{\sigma}_s$.

En coordonnées polaires, on a $\vec{r} = r \vec{e}_r$, donc par dérivation $\vec{v} = r \dot{\theta} \vec{e}_\theta$, ce qui donne $\vec{\sigma}_s = m r^2 \dot{\theta} \vec{e}_z$, donc $C = r^2 \dot{\theta}$.

- On a $E_m = E_c + E_p = \frac{1}{2} m v^2 - \frac{GMm}{r} = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + m \frac{C^2}{2r^2} - m \frac{GM}{r}$ en remplaçant $\dot{\theta}$.

Voir cours pour l'allure de la courbe (à justifier). La vitesse radiale \dot{r} s'annule aux extrema :



- r_0 est l'abscisse du minimum de la courbe donc $E'_{\text{eff}}(r_0) = 0$: $-m \frac{C^2}{r_0^3} + m \frac{GM}{r_0^2} = 0$ donc (en multipliant par r_0^3) : $r_0 = \frac{C^2}{GM}$. En remplaçant dans $E_{\text{eff}}(r_0) = E_0$, on obtient $E_0 = -m \frac{GM^2}{2C^2} = -\frac{GMm}{2r_0}$.

On a pour la comète $E_p(r_0) = -m \frac{GM}{r_0}$ soit $E_p(r_0) = -m \frac{GM^2}{C^2}$. Si l'on suppose la trajectoire circulaire (pas si clair dans l'énoncé), alors $\dot{r} = 0 \forall t$, et $E_c(r_0) = m \frac{C^2}{2r_0^2} = m \frac{GM^2}{2C^2}$, donc $E_p(r_0) = -2 E_c(r_0)$.

Note : Si le mouvement n'est plus considéré comme circulaire, on ne peut pas déterminer $E_c(r_0)$ sans connaître E_m car \dot{r}_0 est alors non nul... et on peut avoir E_m quelconque à C donnée.

- Ce sont les distances vérifiant l'équation $E_m = E_{\text{eff}}(r)$: $2r^2 E_m = mC^2 - 2mGM/r$ soit $2r^2 E_m + 2mGM/r - mC^2 = 0$ dont la somme des racines est $r_{\text{min}} + r_{\text{max}} = 2a = -\frac{2mGM}{2E_m}$, d'où l'on tire $E_m = -\frac{GMm}{2a}$, qu'il ne faut surtout pas remplacer pour répondre à la fin de la question ! (on demande une relation en fonction de E_m).

On a alors le discriminant $\Delta = (2mGM)^2 + 8E_m mC^2 = 4m(mGM^2 + 2E_m C^2)$, qui est nécessairement positif puisque $E_m > E_0 = -m \frac{GM^2}{2C^2}$.

On trouve alors
$$r = \frac{-2GMm \pm \sqrt{4m(mG^2M^2 + 2E_m C^2)}}{4E_m} = \frac{-GMm \pm \sqrt{m^2 G^2 M^2 + 2mE_m C^2}}{2E_m}.$$

Attention : E_m est négative, donc la plus grande solution est

$$r_{\max} = \frac{-GMm - \sqrt{m^2 G^2 M^2 + 2mE_m C^2}}{2E_m} = a + ae. \text{ Or } E_m = -\frac{GMm}{2a} \text{ donc } GMm = -2aE_m :$$

$$r_{\max} = \frac{2aE_m - \sqrt{4a^2 E_m^2 + 2mE_m C^2}}{2E_m} = a + ae \text{ donc } ae = \frac{-\sqrt{4a^2 E_m^2 + 2mE_m C^2}}{2E_m} = -\frac{\sqrt{4a^2 E_m^2} \sqrt{1 + \frac{mC^2}{2a^2 E_m}}}{2E_m}.$$

Puisque $\sqrt{E_m^2} = -E_m$ (valeur négative), on trouve $e = \sqrt{1 + \frac{mC^2}{2a^2 E_m}} < 1$ (calcul très délicat : on peut vérifier que $\frac{mC^2}{2a^2}$ a bien la dimension d'une énergie d'après l'expression de E_{eff}).

6. On a la vitesse aréolaire $\frac{dS}{dt} = \frac{1}{2}C$, c'est la loi des aires (« version vitesse ») ou seconde loi de Kepler.

On en déduit puisque le second membre est constant, par intégration entre les dates 0 et T , période du mouvement $S = \frac{1}{2}CT = \pi a^2 \sqrt{1 - e^2}$, avec, d'après la question précédente $1 - e^2 = -\frac{mC^2}{2a^2 E_m} = +\frac{mC^2}{GMma}$.

En élevant au carré la relation précédente : $C^2 T^2 = (2\pi)^2 a^4 (1 - e^2) = (2\pi)^2 a^4 \frac{C^2}{GMa}$, donc $T^2 = (2\pi)^2 \frac{a^3}{GM}$.

On a donc démontré la 3ème loi de Kepler à partir de la 2ème loi.

II-B/ Assistance gravitationnelle

7. On peut écrire (Chasles) $\vec{SM} = \vec{SO} + \vec{OM}$, où O est le centre de la Terre et S celui du Soleil. Comme le référentiel géocentrique est en translation dans le référentiel héliocentrique, les dérivées des vecteurs ont la même expression : $\frac{d\vec{SM}}{dt} = \frac{d\vec{SO}}{dt} + \frac{d\vec{OM}}{dt}$ donc $\vec{V}_H = \vec{v}_T + \vec{V}$.

8. L'énergie mécanique initiale est, puisqu'on est à distance infinie : $E_m = \frac{1}{2}mV_1^2$, qui est strictement positive.

Le mouvement a donc lieu sur une branche d'hyperbole.

Par ailleurs, l'énergie mécanique se conserve, et vaut à l'état final $E_m = \frac{1}{2}mV_2^2$: on en déduit que $V_2 = V_1$.

9. On projette sur la base cartésienne de la figure : $\vec{V}_1 = \begin{pmatrix} V \\ 0 \end{pmatrix}$ et $\vec{V}_2 = \begin{pmatrix} V \cos \theta \\ V \sin \theta \end{pmatrix}$.

La composition des vitesses donne alors $\vec{V}_{1H} = \begin{pmatrix} V \\ v_T \end{pmatrix}$ et $\vec{V}_{2H} = \begin{pmatrix} V \cos \theta \\ V \sin \theta + v_T \end{pmatrix}$.

D'où $V_{1H} = \sqrt{V^2 + v_T^2}$ et $V_{2H} = \sqrt{V^2 \cos^2 \theta + (V \sin \theta + v_T)^2} = \sqrt{V^2 + v_T^2 + 2Vv_T \sin \theta}$.

La vitesse héliocentrique doit augmenter : il faut que $\sin \theta > 0$, donc θ aussi, et si possible maximal, donc idéalement que $\theta = \frac{\pi}{2}$.

10. On utilise le fait que la vitesse est uniforme sur l'orbite de périmètre $2\pi d_{TS}$ parcourue en $T = 1 \text{ an}$.

L'orbite de la Terre est circulaire, sa vitesse est nécessairement orthoradiale, donc \vec{OS} est perpendiculaire à \vec{v}_T , dans le sens de \hat{x} .

11. On calcule $V_{1H} = \sqrt{30^2 + 10^2} \text{ km/s} = 31,6 \text{ km/s}$, puis $V_{2H} = 37,7 \text{ km/s}$ ($\sin 45^\circ = 1/\sqrt{2}$), donc $\Delta V_H = 6,12 \text{ km/s}$: le gain est très important !!