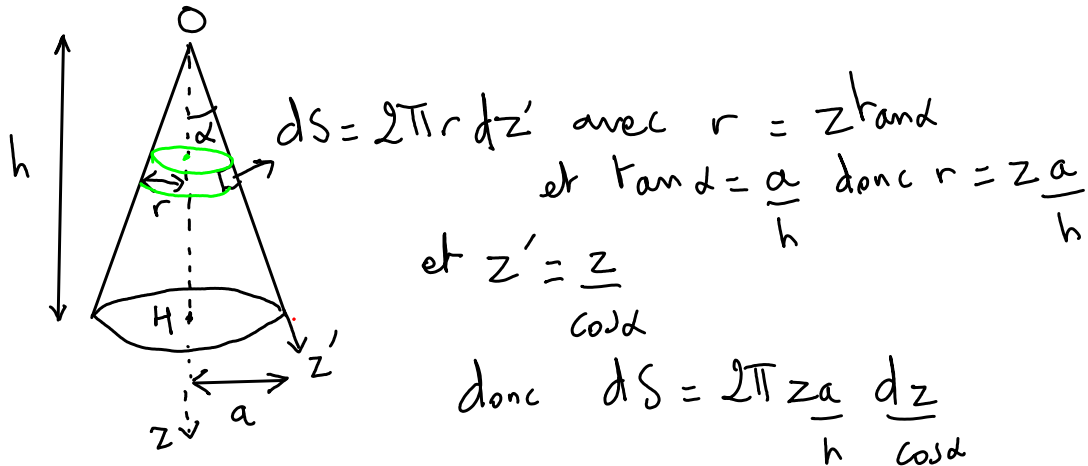


TD n°3bis - Correction des exercices en autonomie

1 Périmètre, surface et volume

Surface latérale du cône :



$$\Rightarrow S = \frac{2\pi a}{h \cos \alpha} \int_{z=0}^h z dz = \frac{2\pi a h^2}{2 h \cos \alpha} = \frac{\pi a h}{\cos \alpha}$$

or $\cos \alpha = \frac{h}{\sqrt{h^2 + a^2}} \Rightarrow \boxed{S = \pi a \sqrt{h^2 + a^2}}$

Volume du cône :

$$dV = \pi r^2 dz = \pi \frac{a^2}{h^2} z^2 dz$$

on a déjà
intégré sur des
"galettes" sphériques.
en vert

$$V = \frac{\pi a^2}{h^2} \frac{h^3}{3} = \frac{1}{3} \pi a^2 h = \frac{1}{3} \text{Base} \times h$$

2 Conduite sur de la "tôle ondulée"

1. A l'équilibre, le principe fondamental de la dynamique appliqué au point M dans le référentiel terrestre assimilé à un référentiel terrestre s'écrit :

$$0 = -mg - k(\ell_{eq} - \ell_0)$$

On en déduit : $\ell_{eq} = \ell_0 - \frac{mg}{k}$. On vérifie bien que $\ell_{eq} < \ell_0$. De plus, l'application numérique conduit à $\ell_0 - \ell_{eq} = 1mm$, ce qui veut dire que la moto comprime les amortisseurs de la fourche de seulement 1mm, ce qui est une valeur assez faible, mais raisonnable.

2. La moto se déplaçant à vitesse constant v , sa position suivant la direction est donnée par $x = vt$, où l'origine des x est prise à $t = 0$. On en déduit que $z_O(t) = a \cos\left(\frac{2\pi v}{\lambda}t\right)$. La vitesse verticale de la roue est donc donnée par $\dot{z}_O(t) = -\frac{2\pi av}{\lambda} \sin\left(\frac{2\pi v}{\lambda}t\right)$.
3. Le PFD s'écrit maintenant, avec $\ell = z - z_O + \ell_{eq}$:

$$m\ddot{z} = -mg - k(z - z_O + \ell_{eq} - \ell_0) - \alpha(\dot{z} - \dot{z}_O)$$

En réordonnant l'équation, on obtient :

$$\ddot{z} + \frac{\alpha}{m}\dot{z} + \frac{k}{m}z = \frac{k}{m}z_O + \frac{\alpha}{m}\dot{z}_O$$

On obtient donc une équation différentielle linéaire du second ordre avec second membre. Le régime transitoire correspond à la solution de l'équation homogène associée, et correspond à une solution exponentiellement amortie avec un temps caractéristique $\tau = \frac{2m}{\alpha} = 0.08 \text{ s}$. La pulsation propre ω_0 et le facteur de qualité sont donnés par : $\omega_0 = \sqrt{\frac{k}{m}} = 100 \text{ rad.s}^{-1}$ et $Q = \frac{\sqrt{km}}{\alpha} = 4$.

4. En régime permanent, après quelques secondes de route bosselée, on cherche l'amplitude du mouvement d'oscillation vertical du point M de la moto. On utilise la notation complexe, pour laquelle on pose $\underline{z}_O = ae^{j\omega t}$ et $\underline{z}(t) = z_m e^{j\varphi} e^{j\omega t}$, avec $\omega = \frac{2\pi v}{\lambda}$ et on obtient :

$$\frac{z_m e^{j\varphi}}{a} = \frac{\frac{k}{m} + j\omega \frac{\alpha}{m}}{-\omega^2 + j\omega \frac{\alpha}{m} + \frac{k}{m}} = \frac{1 + j\frac{u}{Q}}{1 - u^2 + j\frac{u}{Q}}$$

5. A faible vitesse, $u \rightarrow 0$ et $\frac{z_m e^{j\varphi}}{a} \rightarrow 1$, et la moto suit les oscillations du sol.
A grande vitesse, $u \rightarrow \infty$ et $\frac{z_m e^{j\varphi}}{a} \rightarrow 0$, la moto ne subit plus les oscillations de la route, qui sont amorties par les suspensions.
6. Sachant que la résonance des amortisseurs correspond à $u = \sqrt{-Q^2 + Q\sqrt{Q^2 + 2}} = 0.9$. Il est donc préférable de rouler à une vitesse telle que $\omega > 0.99\omega_0 \simeq 100 \text{ rad.s}^{-1}$. Or $\omega = \frac{2\pi v}{\lambda}$, donc il est préférable de rouler à une vitesse telle que $v > 4m.s^{-1} = 14 \text{ km.h}^{-1}$. A 30 km.h^{-1} par exemple, la moto ne subira presque plus les secousses.
7. Plus la fourche est dure, plus ω_0 est grand, et plus la vitesse qu'il faudra adopter pour limiter les oscillations de la moto est grande. On a donc intérêt à utiliser une "fourche molle" lorsque la route est bosselée.

3 Mise en orbite d'un satellite

1. $E_m = E_c + E_p = \frac{1}{2}mv^2 - \frac{GmM_T}{r_B}$, or $v = \sqrt{\frac{GM_T}{r_B}}$ car le mouvement est circulaire, donc : $E_{mB} = -\frac{GM_T m}{2r_B} = -2,85 \cdot 10^{10}$ J. L'énergie est bien négative pour un mouvement circulaire.
2. La distance d qui sépare le satellite de l'axe de rotation de la Terre vaut $d = R_T \cos \lambda$, et la vitesse du satellite à la surface de la Terre vaut donc

$$v = \omega d = \frac{2\pi R_T \cos \lambda}{T} = \frac{2\pi * 6 * 10^6 * 1}{86164} \simeq 400 \text{ m.s}^{-1}$$

On a pris le cas de l'équateur. On obtient finalement : $E_S = -\frac{GM_T m}{R_T} + \frac{1}{2}m \left(\frac{2\pi R_T \cos \lambda}{T} \right)^2$. Cette énergie est maximale lorsque $\cos \lambda = 1$, donc au niveau de l'équateur. Cela explique pourquoi les centres de lancement sont proches de l'équateur (Kourou en Guyane pour la France, Cap Canaveral en Floride pour les Etats-Unis).

3. (a) Tous les satellites tournent autour du centre G de la Terre. Pour rester à la verticale d'un point qui ne se trouve pas à l'équateur, un satellite devrait effectuer son orbite autour du point H appartenant à l'axe de rotation de la Terre, mais différent de G . Les satellites géostationnaires sont donc nécessairement placés dans le plan équatorial.
- (b) En écrivant l'égalité des vitesses angulaires de la Terre et du satellite géostationnaire, on obtient : $r_G = \left(\frac{T^2 GM_T}{4\pi^2} \right)^{\frac{1}{3}} = 42,2 \cdot 10^6$ m. Cela correspond ainsi à une altitude par rapport au centre de la Terre de 35 800 km.
- (c) $E_{mG} = -\frac{GM_T m}{2r_G} = -4,73 \cdot 10^9$ J. On vérifie bien qu'on trouve à nouveau une énergie négative pour un mouvement circulaire. L'énergie est plus proche de 0 car le satellite est plus loin de l'astre attracteur.
4. (a) Le demi-grand axe de l'ellipse vérifie $2a = r_B + r_G$, or l'énergie mécanique d'un mouvement elliptique est donnée par $E_m = -\frac{GM_T m}{2a}$, donc $E_{mT} = -\frac{GM_T m}{r_B + r_G} = -8,11 \cdot 10^9$ J ; Il faut ainsi fournir de l'énergie au satellite au périégée, puis à l'apogée de l'ellipse de transfert. Ce sont les seuls instants où les moteurs doivent être allumés.
 $\Delta E_{m1} = E_{mT} - E_{mB} = 2,04 \cdot 10^{10}$ J ; $\Delta E_{m2} = E_{mG} - E_{mT} = 3,38 \cdot 10^9$ J.
- (b) En utilisant la troisième loi de Kepler, on obtient : $\frac{T^2}{a^3} = \frac{4\pi^2}{GM_T}$, or la durée du transfert correspond à la moitié de la période elliptique, donc $\Delta t = \pi \sqrt{\frac{(r_B + r_G)^3}{8GM_T}} = 5,33$ h.