

**Vers l'ISS**  
**(Bac Spécialité SI - Liban - mars 2022)**

Corrigé réalisé par B. Louchart, professeur de Physique-Chimie  
© <http://b.louchart.free.fr>

**Décollage de la fusée**

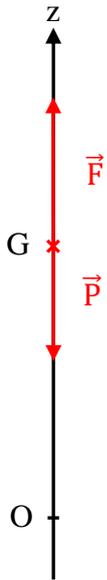
1.  $P = mg = 595 \times 10^3 \times 9,81 = 5,84 \times 10^6 \text{ N}$

2.  $F = 9f = 9 \times 845 \times 10^3 = 7,61 \times 10^6 \text{ N}$

3. D'après la 2<sup>ème</sup> loi de Newton,  $\Sigma \vec{F}_{\text{ext}} = m \vec{a}_G$

car le référentiel d'étude est considéré galiléen et la masse du système est considérée constante.

$$\Rightarrow \vec{F} + \vec{P} = m \vec{a}_G$$



En projetant cette relation sur l'axe (Oz), on obtient :  $F_z + P_z = ma_z$

$$\Rightarrow F - P = ma_z$$

$$\Rightarrow a_z = \frac{F - P}{m} = \frac{7,61 \times 10^6 - 5,84 \times 10^6}{595 \times 10^3} = 2,97 \text{ m.s}^{-2}$$

La valeur de l'accélération du centre d'inertie de la fusée est donc :

$$a_G = \|\vec{a}_G\| = \sqrt{a_x^2 + a_y^2 + a_z^2} = \sqrt{a_z^2} = |a_z| = 2,97 \text{ m.s}^{-2}$$

4.

- $a_{\text{moy}} = \|\bar{a}_{\text{moy}}\| = \left\| \frac{\vec{v}_{\text{final}} - \vec{v}_{\text{initial}}}{\Delta t} \right\| = \frac{\|\vec{v}_{\text{final}} - \vec{v}_{\text{initial}}\|}{\Delta t} = \frac{\|\vec{v}_{\text{final}}\| - \|\vec{v}_{\text{initial}}\|}{\Delta t}$  car ici,  $\vec{v}_{\text{final}}$  et  $\vec{v}_{\text{initial}}$  sont colinéaires et de même sens.

On obtient donc :

$$a_{\text{moy}} = \frac{v_{\text{son}}}{\Delta t} = \frac{340}{60} = 5,7 \text{ m.s}^{-2}$$

- Comparons  $a_G$  et  $a_{\text{moy}}$  :

$$\frac{a_{\text{moy}}}{a_G} = \frac{5,7}{2,97} = 1,9 \Rightarrow a_{\text{moy}} = 1,9 \times a_G$$

La valeur de l'accélération moyenne de G est 1,9 fois plus grande que celle à l'instant initial.

### Mise en orbite

5.  $\frac{T^2}{r^3} = \frac{4\pi^2}{GM_T} \Rightarrow T^2 = \frac{4\pi^2 r^3}{GM_T}$

$$\Rightarrow T = 2\pi \sqrt{\frac{r^3}{GM_T}} = 2\pi \sqrt{\frac{(R_T + h)^3}{GM_T}} = 2\pi \times \sqrt{\frac{(6380 \times 10^3 + 400 \times 10^3)^3}{6,67 \times 10^{-11} \times 5,97 \times 10^{24}}} = 5,56 \times 10^3 \text{ s} = 1 \text{ h } 33 \text{ min}$$

6. La période de révolution T est la durée nécessaire pour que le centre d'inertie de l'ISS effectue 1 tour sur sa trajectoire autour de la Terre.

Il parcourt, à vitesse constante, la distance  $\ell = 2\pi r$  pendant une durée  $\Delta t = T$

$$\Rightarrow v = \frac{\ell}{T} = \frac{2\pi r}{T} = \frac{2\pi (R_T + h)}{T} = \frac{2\pi (6380 \times 10^3 + 400 \times 10^3)}{5,56 \times 10^3} = 7,66 \times 10^3 \text{ m.s}^{-1}$$

7. Pour que l'arrimage se fasse délicatement, il faut que la vitesse relative de la capsule par rapport à la station soit proche de  $0 \text{ m.s}^{-1}$ . Il faut donc que le vecteur vitesse de la capsule soit quasiment égal à celui de la station.