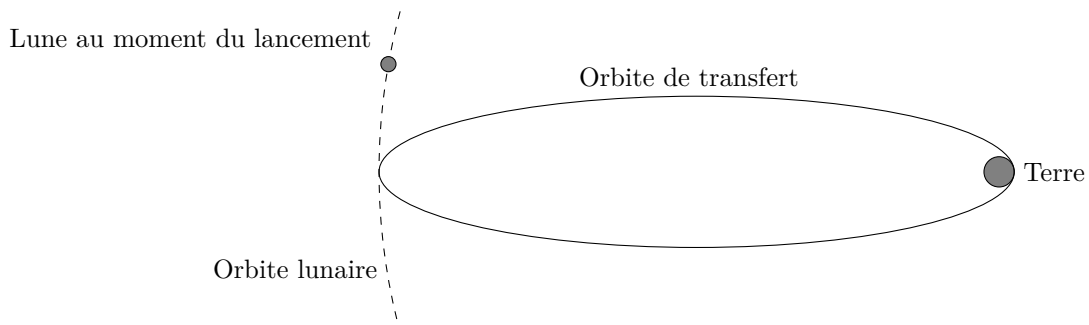


## DM9 : Forces centrales et thermodynamique

### Exercice 1 : DE LA TERRE À LA LUNE

- Le point  $B$  a une trajectoire circulaire uniforme de rayon  $r = R_T \cos(\lambda)$  et d'axe  $Tz$  parcourue à la vitesse angulaire  $\Omega$ . Le mouvement étant circulaire uniforme, on peut se placer en coordonnées cylindriques d'axe  $Tz$ .  
On a alors  $\underline{v}_B = R_T \cos(\lambda) \Omega$
- $E_{c,finale} = \frac{1}{2} m_F v_0^2$  et  $E_{c,initiale} = \frac{1}{2} m_F v_B^2$ . La variation d'énergie cinétique  $\Delta E_c$  de la fusée est  $\Delta E_c = \frac{1}{2} m_F (v_0^2 - v_B^2)$
- Pour avoir à fournir le moins d'énergie, il faut que cette variation d'énergie soit la plus faible possible. On ne peut pas faire varier  $v_0$ , il faut donc  $v_B$  le plus grand possible. Cosinus étant une fonction décroissante, il faut donc  $\lambda$  le plus faible. Comme  $\lambda_2 > \lambda_1$ , Kourou est donc plus intéressante de ce point de vue que Cap Canaveral.
- $\underline{\vec{F}}_G = -\mathcal{G} \frac{m_1 m_2}{r^2} \frac{\underline{\vec{r}}}{r}$
- On a  $F(r) = -\frac{dE_p}{dr}$ , avec  $F(r) = -\mathcal{G} \frac{m_F m_T}{r^2}$ . Donc  $E_p(r) = -\mathcal{G} \frac{m_F m_T}{r} + K$ . On choisit  $K = 0$  pour que  $\lim_{r \rightarrow \infty} E_p(r) = 0$  et finalement  $E_p(r) = -\mathcal{G} \frac{m_F m_T}{r}$ .
- On applique le principe fondamental de la dynamique à la fusée dans le référentiel géocentrique supposé galiléen :  $m_F \underline{\vec{a}} = -\mathcal{G} \frac{m_F m_T}{r^2} \underline{\vec{e}}_r$ .  
En projetant sur  $\underline{\vec{e}}_r$ , on obtient :  $-m_F r \dot{\theta}^2 = -\mathcal{G} \frac{m_F m_T}{r^2}$   
On en déduit  $v_0 = \sqrt{\mathcal{G} \frac{m_T}{r}}$  et  $E_{c0} = \frac{1}{2} \mathcal{G} \frac{m_T m_F}{r}$ .
- D'après la question précédente,  $(r\dot{\theta})^2 = \mathcal{G} \frac{m_T}{r}$ . La vitesse étant constante, on peut dire que  $\dot{\theta} = 2\pi/T_0$ .  
On a donc :  $4\pi^2 \frac{r^3}{T_0^2} = \mathcal{G} m_T$ . On en déduit :  $\frac{T_0^2}{r^3} = \frac{4\pi^2}{\mathcal{G} m_T}$  (3ème loi de Kepler)
- Applications numériques :  $v_0 = 7,91 \cdot 10^3 \text{ m s}^{-1}$  et  $T_0 = 5,07 \cdot 10^3 \text{ s}$ .
- D'après la question 6,  $E_{c0} = \frac{1}{2} \mathcal{G} \frac{m_T m_F}{r}$ . De plus,  $E_{p0} = -\mathcal{G} \frac{m_T m_F}{r}$ .  
On en déduit :  $E_{m0} = -\mathcal{G} \frac{m_T m_F}{2r} = -\frac{K}{2r}$  avec  $K = \mathcal{G} m_T m_F$
- En utilisant le résultat admis à la question précédente (et démontré en cours) :  $E_{m1} = -\frac{K}{2a} = -\mathcal{G} \frac{m_T m_F}{d_{TL}}$
- La vitesse est passée de façon quasi instantanée de  $v_0$  à  $v_1$ , donc l'énergie potentielle n'a pas varié :  $E_{p1} = E_{p0} = -\mathcal{G} \frac{m_T m_F}{R_T}$ .  
Comme  $E_{m1} = E_{c1} + E_{p1}$ , alors  $-\mathcal{G} \frac{m_T m_F}{d_{TL}} = \frac{1}{2} m_F v_1^2 - \mathcal{G} \frac{m_T m_F}{R_T}$ . Soit  $v_1^2 = 2\mathcal{G} m_T \left( \frac{1}{R_T} - \frac{1}{d_{TL}} \right)$   
Et finalement  $v_1 = \sqrt{2\mathcal{G} m_T \left( \frac{1}{R_T} - \frac{1}{d_{TL}} \right)} = 1,11 \cdot 10^4 \text{ m s}^{-1}$   
On note que cette vitesse est extrêmement proche de la vitesse de libération.
- Puisque la Terre est l'astre attracteur, alors elle est située au foyer de l'ellipse.  
Compte tenu du temps de trajet, il faut allumer les moteurs à un instant  $t$  tel que la Lune se retrouve à proximité de l'apogée à un instant  $t+t_1$  (avec  $t_1$  la durée de transfert telle que définie par l'énoncé). Il faut donc s'y prendre en avance pour tenir compte du mouvement de la Lune.



13. D'après la 3ème loi de Kepler :  $T^2/a^3 = T_0^2/R_T^3$ , soit  $T = T_0 \left( \frac{d_{TL}}{2R_T} \right)^{3/2}$ . De plus,  $t_1 = \frac{T}{2}$  puisque l'on parcourt la moitié de l'ellipse en terme d'aire.

$$\text{Ainsi } t_1 = \frac{T_0}{2} \left( \frac{d_{TL}}{2R_T} \right)^{3/2} \simeq 4,18 \cdot 10^5 \text{ s} \simeq 4,84 \text{ jours}$$

14. Lors du départ de la terre, les applications numériques indiquent que pour passer de l'orbite basse à l'orbite de transfert, la vitesse a dû être augmentée (d'environ 3 km/s). Il paraît donc naturel que cela se passe dans l'autre sens pour passer de l'orbite de transfert à l'orbite basse. On peut aussi évoquer la réduction du rayon de l'orbite, qui induit une diminution de l'énergie mécanique.

15. On a à nouveau un mouvement circulaire. On peut ainsi réutiliser le résultat démontré au début du problème dans le cas de la Terre ( $v_0 = \sqrt{\mathcal{G} \frac{m_T}{r}}$ ) en adaptant les notations :  $v_2 = \sqrt{\mathcal{G} \frac{m_L}{R_L}} = 1,68 \text{ km s}^{-1}$

16. L'énergie d'agitation thermique fait référence à l'énergie cinétique  $E_c$  de la molécule  $\frac{3}{2}k_B T = \frac{1}{2}mv^2$  avec  $k_B = \frac{R}{N_A}$  et  $m = \frac{M}{N_A}$ . On en déduit  $v = \sqrt{3 \frac{RT}{M}} = 4,33 \cdot 10^2 \text{ m s}^{-1}$

17. La vitesse de libération est telle que  $E_m = 0$  à la surface de l'astre (cas limite entre un état lié et un état de diffusion). On en déduit que  $\frac{1}{2}mv_{lib}^2 - \frac{\mathcal{G}mm_L}{R_L} = 0$ . d'où  $v_{lib} = \sqrt{\frac{2\mathcal{G}m_L}{R_L}} \approx 2,37 \cdot 10^3 \text{ m s}^{-1} > v$ .

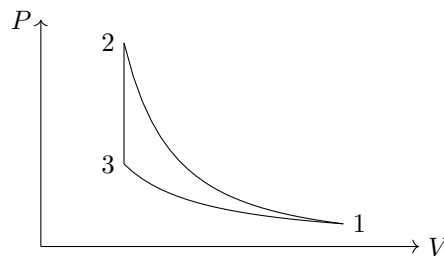
Les deux valeurs de vitesses, vitesse quadratique moyenne et vitesse de libération sont proches. Même si  $v_{lib} \geq v$ , les particules ont la possibilité de s'échapper petit à petit.

## Exercice 2 : TRANSFORMATION CYCLIQUE D'UN GAZ PARFAIT

- Pour un système au repos, la variation d'énergie interne  $\Delta U$  d'un système thermodynamique entre deux états d'équilibre est donnée par  $\Delta U = W + Q$ , où  $W$  est le travail reçu par le système et  $Q$  la chaleur reçue par le système au cours de la transformation.
- Au cours d'une transformation adiabatique, il n'y a pas d'échange de chaleur entre le système et le milieu extérieur. Les transformations adiabatiques sont des transformations rapides.
- Au cours d'une transformation isotherme, la température du système reste constante. Les transformations isothermes sont des transformations lentes pour que les échanges de chaleur aient le temps de se faire.
- La transformation  $1 \rightarrow 2$  est adiabatique, on a donc  $P_1 V_1^\gamma = P_2 V_2^\gamma$  et donc  $P_2 = P_1 \left( \frac{V_1}{V_2} \right)^\gamma$
- Dans l'état 2 on peut écrire l'équation d'état des gaz parfait :  $P_2 V_2 = nRT_2$  avec  $P_1 V_1 = nRT_1$  on a

$$T_2 = \frac{P_2 V_2}{nR} = \frac{P_2 V_2}{P_1 V_1} T_1 = \frac{P_2}{P_1} \frac{V_2}{V_1} T_1 = \left( \frac{V_1}{V_2} \right)^\gamma \frac{V_2}{V_1} T_1 = \left( \frac{V_1}{V_2} \right)^{\gamma-1} T_1 \quad (1)$$

6. Diagramme  $(P, V)$  :



7. On choisit d'utiliser le premier principe entre 1 et 2. On a  $\Delta U = W_{12} = \frac{3}{2}nR(T_2 - T_1)$ . Soit

$$W_{12} = \frac{3}{2}nRT_1 \left( \left( \frac{V_1}{V_2} \right)^{\gamma-1} - 1 \right) = \frac{3}{2}P_1 V_1 \left( \left( \frac{V_1}{V_2} \right)^{\gamma-1} - 1 \right) \quad (2)$$

8. La transformation  $2 \rightarrow 3$  est isochore donc  $W_{23} = 0$ . Dans ces conditions, on a  $\Delta U_{23} = Q_{23} = \frac{3}{2}nR(T_1 - T_2)$ . Soit

$$Q_{23} = -W_{12} = \frac{3}{2}P_1V_1 \left( 1 - \left( \frac{V_1}{V_2} \right)^{\gamma-1} \right) \quad (3)$$

9. Au cours de la transformation  $3 \rightarrow 1$ , la température reste constante donc  $\Delta U_{31} = 0$  et  $W_{31} = -Q_{31}$ . On a aussi :

$$W_{31} = - \int_{V_2}^{V_1} P \, dV = -nRT_1 \int_{V_2}^{V_1} \frac{1}{V} \, dV = -P_1V_1 \ln \left( \frac{V_1}{V_2} \right) \quad \text{et} \quad Q_{31} = P_1V_1 \ln \left( \frac{V_1}{V_2} \right) \quad (4)$$

10. Au cours d'un cycle  $\Delta U = 0$  donc  $W = -Q$ . Et

$$W = W_{12} + W_{23} + W_{31} = P_1V_1 \left[ \frac{3}{2} \left( \left( \frac{V_1}{V_2} \right)^{\gamma-1} - 1 \right) - \ln \frac{V_1}{V_2} \right] \quad (5)$$

11. On remarque sur le graphique de la question 6 que le cycle est parcouru dans le sens trigonométrique, donc le travail reçu par le système au cours d'un cycle est positif.  $Q$  est donc négatif. Le système reçoit du travail et fournit de la chaleur au milieu extérieur.
12. À chaque cycle l'eau du réservoir reçoit un peu de chaleur de la part du gaz, elle va donc s'échauffer. On ne pourra plus considérer le réservoir comme un thermostat.