

**Exercices d'applications :**□ **Exercice 15.1. Freinage d'urgence ★ (Coordonnées cartésiennes, équations horaires)**

Si on observe le mouvement rectiligne de la voiture sur un axe  $(Ox)$ , en prenant pour origine des dates le début du freinage, sa vitesse est alors donnée par  $v_x(t) = \dot{x}(t) = -at + v_0$  et son équation horaire par  $x(t) = -at^2/2 + v_0t + x_0$ . Elle s'arrête quand sa vitesse s'annule, soit pour une date  $t_a$  telle que :

$$-at_a + v_0 = 0 \Leftrightarrow t_a = \frac{v_0}{a} = 6,0 \text{ s}$$

Ne pas oublier de convertir la vitesse en  $\text{m.s}^{-1}$  !

À cette date, son abscisse est donc  $x(t_a)$ , et la distance de freinage est :

$$d = x(t_a) - x_0 = -\frac{at_a^2}{2} + v_0t_a \quad \text{soit} \quad d = \frac{v_0^2}{2a} = 74 \text{ m}$$

□ **Exercice 15.2. Ballon-sonde ★ (Coordonnées cartésiennes, trajectoire)**

**1 – En traduisant l'énoncé, on obtient :**

$$\vec{v}_{M/(\mathcal{R})} = v_z \vec{u}_z + \frac{z}{\tau} \vec{u}_x = \dot{x} \vec{u}_x + \dot{z} \vec{u}_z \Rightarrow \begin{cases} \dot{x} = z/\tau \\ \dot{z} = v_z \end{cases}$$

**2 – Par intégration :**

$$\dot{z} = v_z \Rightarrow z(t) = v_z t \quad (2.1)$$

où on a utilisé la condition initiale  $z(t=0) = 0$ . On injecte dans l'équation en  $x$  :

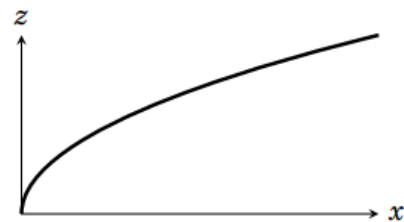
$$\dot{x} = v_z \frac{t}{\tau} \Rightarrow x(t) = \frac{1}{2} \frac{v_z}{\tau} t^2 \quad (2.2)$$

**3 –**

$$(2.2) \Rightarrow t = \sqrt{\frac{2x\tau}{v_z}} \xrightarrow{(2.1)} z(x) = \sqrt{2v_z\tau x}$$

**4 – Par dérivation :**

$$\vec{v}_{M/(\mathcal{R})} = v_z \frac{t}{\tau} \vec{u}_x + v_z \vec{u}_z \Rightarrow \vec{a}_{M/(\mathcal{R})} = \frac{v_z}{\tau} \vec{u}_x$$

**Exercices d'entraînements**□ **Exercice 15.3. Basket-Ball ★★ (Coordonnées cartésiennes, trajectoire)**

1. Le système possède une direction privilégiée, la direction du vecteur  $\vec{a}$ . On choisit donc les **coordonnées cartésiennes**.

2. On intègre deux fois par rapport au temps l'équation différentielle  $\frac{d^2 \overrightarrow{OM}}{dt^2} = -g\vec{u}_z$  pour obtenir :

$$x = v_0 t \cos \alpha \quad \text{et} \quad z = h + v_0 t \sin \alpha - \frac{gt^2}{2}$$

En « faisant disparaître » le paramètre  $t$  en l'exprimant grâce à la première équation, on obtient  $z(x)$ , l'équation de la trajectoire :

$$t = \frac{x}{v_0 \cos \alpha} \quad \text{soit} \quad z(x) = h + x \tan \alpha - \frac{g}{2v_0^2 \cos^2 \alpha} x^2$$

3. a. On résout tout d'abord l'équation  $z = 0$ . On obtient :

$$-h = x \tan \alpha - \frac{g}{2v_0^2 \cos^2 \alpha} x^2 \Leftrightarrow x^2 - \frac{2v_0^2 \sin \alpha \cos \alpha}{g} x - \frac{2hv_0^2 \cos^2 \alpha}{g} = 0$$

L'unique racine positive de cette équation du second degré s'écrit :

$$x_c = \frac{v_0^2}{g} \left( \frac{\sin 2\alpha}{2} + \sqrt{\left( \frac{\sin 2\alpha}{2} \right)^2 + \frac{2gh}{v_0^2} \cos^2 \alpha} \right)$$

Pour établir l'altitude maximale, il est fructueux de transformer l'expression de la trajectoire pour y lire directement ses caractéristiques : il faut faire apparaître le développement du carré d'une somme. On a alors :

$$\begin{aligned} z - h &= x \tan \alpha - \frac{g}{2v_0^2 \cos^2 \alpha} x^2 \\ &= -\frac{g}{2v_0^2 \cos^2 \alpha} \left( x^2 - \frac{2v_0^2 \cos^2 \alpha \tan \alpha}{g} x \right) \\ &= -\frac{g}{2v_0^2 \cos^2 \alpha} \left( x - \frac{v_0^2 \sin \alpha \cos \alpha}{g} \right)^2 + \frac{v_0^2 \sin^2 \alpha}{2g} \end{aligned}$$

soit :

$$z - \left( h + \frac{v_0^2 \sin^2 \alpha}{2g} \right) = -\frac{g}{2v_0^2 \cos^2 \alpha} \left( x - \frac{v_0^2 \sin \alpha \cos \alpha}{g} \right)^2$$

Cette expression est de la forme

$$z_s - z = \frac{g}{2v_0^2 \cos^2 \alpha} (x - x_s)^2$$

avec  $x_s$  et  $z_s$  les coordonnées du sommet de la parabole. L'altitude maximale sera donc :

$$\boxed{z_s = h + \frac{v_0^2 \sin^2 \alpha}{2g}} \quad \text{atteinte pour} \quad \boxed{x_s = \frac{v_0^2 \sin \alpha \cos \alpha}{g}}$$

- b. L'altitude  $z_s$  est évidemment maximale pour une trajectoire verticale, c'est-à-dire avec  $\alpha = \pi/2$ . On a alors  $z_s = h + v_0^2/2g$ . Quelque soit l'angle  $\alpha$ , l'altitude  $z_s$  croît linéairement avec  $h$ .

- c. Pour  $h = 0$ , on a  $x_c = v_0^2 \sin^2 \alpha / g$ , maximale pour  $2\alpha = \pi/2$  soit  $\alpha = \pi/4$ , où elle vaut  $x_c = \frac{v_0^2}{g}$ .

#### □ Exercice 15.4. Carrousel ★★ (Coordonnées polaires)

- a. On a immédiatement  $r = vt$ . L'homme met le même temps que le carrousel pour effectuer un tour complet autour de  $O$  sa vitesse angulaire est donc la même et on a  $\theta = \omega t$  comme pour un point fixe du carrousel.  
b. On a cette fois-ci  $r = r_0$ . En un temps  $\Delta t$ , l'homme a tourné de  $v\Delta t/r_0$  par rapport au rayon du carrousel sur lequel il se trouvait initialement, qui a lui-même tourné de  $\omega t$ .  
Sa vitesse angulaire est donc  $\omega + v/r_0$  et on a  $\theta = (\omega + v/r_0)t$ .
- On a toujours  $\vec{v} = \dot{r}\vec{u}_r + r\dot{\theta}\vec{u}_\theta$  et  $\vec{a} = (\ddot{r} - r\dot{\theta}^2)\vec{u}_r + (2\dot{r}\dot{\theta} + r\ddot{\theta})\vec{u}_\theta$   
— Dans le premier cas, on a :

$$\vec{v} = v\vec{u}_r + vt\omega\vec{u}_\theta \quad \text{et} \quad \vec{a} = -vt\omega^2\vec{u}_r + 2v\omega\vec{u}_\theta$$

— Dans le second, on a :

$$\vec{v} = (v + r_0\omega)\vec{u}_\theta \quad \text{et} \quad \vec{a} = -r_0 \left( \omega + \frac{v}{r_0} \right)^2 \vec{u}_r$$

- Dans le premier cas, on exprime la norme  $a$  de  $\vec{a}$  en fonction de  $r$  :  $a = v\omega\sqrt{4 + (\omega t)^2} = v\omega\sqrt{4 + \left(\frac{r\omega}{v}\right)^2}$ .

Cette expression est croissante et maximale pour  $r = R$ , on résout alors  $a = g$ . On obtient  $R = 6,0 \text{ m}$

Dans le second cas, on a directement  $a = r_0 \left( \omega + \frac{v}{r_0} \right)^2$ . On résout pour  $a = g$  et on obtient  $r_0 = R = 4,5 \text{ m}$ .

□ **Exercice 15.5. Cycloïde ★★ (Coordonnées polaires, équations horaires)**

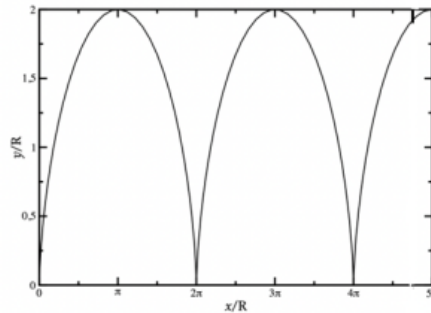
1. Si la roue ne glisse pas, son centre avance à chaque tour d'une longueur égale à son périmètre, soit  $2\pi R$ . Comme la roue a alors tourné de  $\theta = 2\pi$ , on a  $x_c = x_{c0} + R\theta$ . Le choix d'origine du repère assure ici que  $x_{c0} = 0$ .
2. On a  $\overrightarrow{OA} = \overrightarrow{OH} + \overrightarrow{HC} + \overrightarrow{CA}$  avec  $H$  le projeté orthogonal de  $C$  sur l'axe  $(Oy)$ . Comme

$$\overrightarrow{CA} = R[-\sin\theta\vec{u}_x - \cos\theta\vec{u}_y] \quad , \quad \overrightarrow{HC} = x_c\vec{u}_x = R\theta\vec{u}_x \quad \text{et} \quad \overrightarrow{OH} = R\vec{u}_y,$$

on obtient alors :

$$\overrightarrow{OA} = R[(1 - \cos\theta)\vec{u}_y + (\theta - \sin\theta)\vec{u}_x]$$

3. La courbe de la cycloïde est donnée ci-dessous.



4. On en déduit les expressions des vecteurs vitesse et accélération dans le référentiel  $\mathcal{R}$  dans lequel  $\vec{u}_x$  et  $\vec{u}_y$  sont fixes :

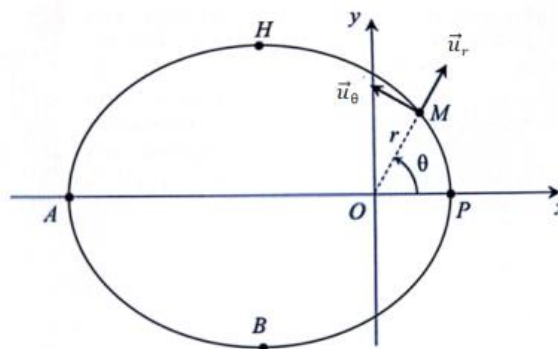
$$\vec{v} = R\dot{\theta}\sin\theta\vec{u}_y + R\dot{\theta}(1 - \cos\theta)\vec{u}_x$$

$$\vec{a} = R(\ddot{\theta}\sin\theta + \dot{\theta}^2\cos\theta)\vec{u}_y + R[\ddot{\theta}(1 - \cos\theta) + \dot{\theta}^2\sin\theta]\vec{u}_x$$

5. Lorsque le point  $A$  repasse en  $\theta = 0[2\pi]$ , c'est-à-dire au contact avec le sol, on a  $\vec{v} = \vec{0}$  et  $\vec{a} = R\dot{\theta}^2\vec{u}_y$ . La vitesse coïncide alors avec la vitesse du point du sol à l'instant du contact : on dit qu'il y a roulement sans glissement.

□ **Exercice 15.6. Trajectoire elliptique d'une comète ★★★ (Coordonnées polaires, trajectoire)**

1. La valeur maximale de  $r$  est  $r_{\max} = \frac{p}{1-e}$  obtenue pour  $\theta = \pi$  ; la valeur minimale est  $r_{\min} = \frac{p}{1+e}$  correspondant à  $\theta = 0$  (c'est donc la valeur de  $r$  en  $P$ ).
2. À titre culturel, pour une trajectoire elliptique quelconque, le point  $A$  est appelé aphélie, et le point  $P$  périhélie.



3. Dans la base polaire, l'accélération s'écrit :

$$\vec{a}(M) = (\ddot{r} - r\dot{\theta}^2)\vec{u}_r + (r\ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta})\vec{u}_\theta$$

Le fait que cette accélération soit radiale entraîne qu'à chaque instant,  $r\ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta} = 0$ . Pour montrer que  $r^2\dot{\theta}$  est une constante, calculons sa dérivée :

$$\frac{d}{dt}(r^2\dot{\theta}) = r^2\ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta} = r(r\ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta}) = 0$$

Sa dérivée est bien nulle ce qui justifie que  $r^2\dot{\theta} = C$ .

Initialement :  $r_0 = r_{\min} = \frac{p}{1+e}$  (avec  $\dot{r}(t=0) = 0$ ), alors :

$$\vec{v}(M) = \dot{r}\vec{u}_r + r\dot{\theta}\vec{u}_\theta = \vec{0} + r_{\min}\dot{\theta}_0\vec{u}_\theta = v_p\vec{u}_\theta$$

Ainsi :

$$\dot{\theta}_0 = \frac{v_p}{r_{\min}}$$

On en déduit :

$$C = r_{\min}v_p = \frac{p}{1+e}v_p$$

Aux points  $A$  et  $P$ ,  $\dot{r} = 0$  et donc  $v_A = r_A\dot{\theta}_A$  et  $v_p = r_p\dot{\theta}_p$ , soit :

$$\frac{\dot{\theta}_A}{\dot{\theta}_p} = \frac{r_p v_A}{r_A v_p}$$

Par ailleurs, la loi  $r^2\dot{\theta} = C$  en  $A$  et  $P$  donne :

$$\frac{\dot{\theta}_A}{\dot{\theta}_p} = \left(\frac{r_p}{r_A}\right)^2$$

Par identification, on trouve alors :

$$r_A v_A = r_p v_p \quad \text{soit} \quad v_A = \frac{1-e}{1+e} v_p$$

### □ Exercice 15.7. Mouvement d'un avion ★★★ (Coordonnées sphériques)

- Pour un mouvement du nord vers le sud, l'angle  $\varphi$  reste constant. Il décrit un cercle de rayon  $R_T$  à la vitesse  $v$  uniforme. On a donc  $\frac{d\theta}{dt} = \frac{v}{R_T}$ .
  - C'est désormais l'angle  $\theta$  qui est constant et  $\varphi$  qui varie. Par ailleurs, le cercle décrit a pour rayon  $R_T \sin(\theta)$ . On a donc  $\frac{d\varphi}{dt} = -\frac{v}{R_T \sin(\theta)}$ .
- Pour un mouvement à la surface d'une sphère, les composantes sphériques du vecteur vitesse sont :

$$v_\theta = R_T \dot{\theta} \quad v_\varphi = R_T \sin(\theta) \dot{\varphi}.$$

Les informations sur la direction du vecteur vitesse assurent que  $v_\theta \geq 0$  et  $|v_\varphi/v_\theta| = \tan(\alpha)$ . Dans le référentiel de la Terre, le Soleil décrit une révolution en  $T = 24$  h, d'est en ouest, ce qui correspond à une vitesse angulaire  $\dot{\varphi} = -\frac{2\pi}{T}$ . L'avion doit avoir la même vitesse angulaire pour suivre le Soleil. On a donc :

$$v = \sqrt{v_\theta^2 + v_\varphi^2} = |v_\varphi| \sqrt{1 + \frac{1}{\tan^2(\alpha)}} = \frac{2\pi R_T \sin(\theta)}{T} \sqrt{1 + \frac{1}{\tan^2(\alpha)}}.$$

On vérifie que la norme  $v$  est bien maximale quand il croise l'équateur, c'est-à-dire pour  $\theta = \pi/2$ .