

Corrigé 1 : Opérations sur les vecteurs

On donne les trois vecteurs $\vec{V}_1(1, 1, 0)$, $\vec{V}_2(0, 1, 0)$ et $\vec{V}_3(0, 0, 2)$. Notons par $(\vec{e}_1, \vec{e}_2, \vec{e}_3)$ la base dans laquelle les différents vecteurs sont décomposés.

- Calculons les normes des différents vecteurs et les vecteurs unitaires de leurs directions respectives

$$\|\vec{V}_1\| = \sqrt{1^2 + 1^2 + 0^2} = \sqrt{2} \implies \vec{v}_1 = \frac{\vec{V}_1}{\|\vec{V}_1\|} = \left(\frac{\sqrt{2}}{2}, \frac{\sqrt{2}}{2}, 0\right)$$

$$\|\vec{V}_2\| = \sqrt{0^2 + 1^2 + 0^2} = 1 \implies \vec{v}_2 = \frac{\vec{V}_2}{\|\vec{V}_2\|} = (0, 1, 0)$$

$$\|\vec{V}_3\| = \sqrt{0^2 + 0^2 + 2^2} = \sqrt{4} = 2 \implies \vec{v}_3 = \frac{\vec{V}_3}{\|\vec{V}_3\|} = (0, 0, 1)$$

- On calcule $\cos(\widehat{\vec{v}_1, \vec{v}_2})$ comme suit

$$\begin{aligned} \vec{v}_1 \cdot \vec{v}_2 &= \frac{\sqrt{2}}{2} \text{ et } \vec{v}_1 \cdot \vec{v}_2 = \|\vec{v}_1\| \|\vec{v}_2\| \cos(\widehat{\vec{v}_1, \vec{v}_2}) = \cos(\widehat{\vec{v}_1, \vec{v}_2}) \\ \implies \cos(\widehat{\vec{v}_1, \vec{v}_2}) &= \frac{\sqrt{2}}{2}. \end{aligned}$$

- Nous avons

$$\begin{aligned} \vec{v}_1 \cdot \vec{v}_2 &= \frac{\sqrt{2}}{2} \\ \vec{v}_2 \wedge \vec{v}_3 &= \begin{vmatrix} \vec{e}_1 & \vec{e}_2 & \vec{e}_3 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{vmatrix} = \begin{vmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{vmatrix} \times \vec{e}_1 + 0 \times \vec{e}_2 - 0 \times \vec{e}_3 = (1, 0, 0) \\ \vec{v}_1 \cdot (\vec{v}_2 \wedge \vec{v}_3) &= 1 \times 1 + 1 \times 0 + 0 \times 0 = 1. \end{aligned}$$

Le premier terme représente le produit scalaire entre les vecteurs \vec{v}_1 et \vec{v}_2 , il est égal au produit du module de la projection de \vec{v}_1 sur \vec{v}_2 multiplié par le module de \vec{v}_2 . Le deuxième terme est le produit vectoriel entre \vec{v}_2 et \vec{v}_3 . Le dernier terme est le produit mixte entre $(\vec{v}_1, \vec{v}_2, \vec{v}_3)$ et qui n'est d'autre que le volume du parallélépipède contruit sur la base des trois vecteurs.

Corrigé 2 : Différentielle et dérivée d'un vecteur unitaire

Considérons la position d'un point M dans le repère $\mathcal{R}(O, xyz)$. Soient $(\vec{i}, \vec{j}, \vec{k})$, $(\vec{e}_\rho, \vec{e}_\varphi, \vec{k})$ et $(\vec{e}_r, \vec{e}_\theta, \vec{e}_\varphi)$ respectivement les bases cartésienne, cylindrique et sphérique associées à ce repère.

1. Exprimons d'abord les vecteurs de la base cylindrique dans la base cartésienne :

$$\begin{aligned}\vec{e}_\rho &= \cos\varphi\vec{i} + \sin\varphi\vec{j} \\ \vec{e}_\varphi &= -\sin\varphi\vec{i} + \cos\varphi\vec{j} \\ \vec{k} &= \vec{k}.\end{aligned}$$

Sachant que la base cartésienne est une base fixe, alors

$$\begin{aligned}\frac{\partial\vec{e}_\rho}{\partial\varphi} &= -\sin\varphi\vec{i} + \cos\varphi\vec{j} = \vec{e}_\varphi \\ \frac{\partial\vec{e}_\varphi}{\partial\varphi} &= -\cos\varphi\vec{i} - \sin\varphi\vec{j} = -\vec{e}_\rho \\ \frac{\partial\vec{k}}{\partial\varphi} &= \vec{0}.\end{aligned}$$

2. Sachant que \vec{e}_ρ et \vec{e}_φ ne dépendent que de φ , leurs différentielles sont données

$$\begin{aligned}d\vec{e}_\rho &= \frac{\partial\vec{e}_\rho}{\partial\varphi}d\varphi = d\varphi\vec{e}_\varphi \\ d\vec{e}_\varphi &= \frac{\partial\vec{e}_\varphi}{\partial\varphi}d\varphi = -d\varphi\vec{e}_\rho.\end{aligned}$$

3. Comme la base $(\vec{e}_\rho, \vec{e}_\varphi, \vec{k})$ est une base directe alors $\vec{e}_\varphi = \vec{k} \wedge \vec{e}_\rho$ et $\vec{e}_\rho = \vec{e}_\varphi \wedge \vec{k}$.
En utilisant ces deux résultats, nous obtenons

$$d\vec{e}_\rho = d\varphi\vec{e}_\varphi = dt\frac{d\varphi}{dt}\vec{k} \wedge \vec{e}_\rho = dt\vec{\Omega} \wedge \vec{e}_\rho$$

avec $\vec{\Omega} = \dot{\varphi}\vec{k}$. De même, on peut écrire

$$d\vec{e}_\varphi = -d\varphi\vec{e}_\rho = dt\frac{d\varphi}{dt}\vec{k} \wedge \vec{e}_\varphi = dt\vec{\Omega} \wedge \vec{e}_\varphi.$$

D'où les résultats recherchés.

Ce qui donne les dérivées par rapport aux temps de \vec{e}_ρ et de \vec{e}_φ

$$\begin{aligned}\frac{d\vec{e}_\rho}{dt} &= \vec{\Omega} \wedge \vec{e}_\rho \\ \frac{d\vec{e}_\varphi}{dt} &= \vec{\Omega} \wedge \vec{e}_\varphi.\end{aligned}$$

Pour dériver par rapport au temps dans un repère \mathcal{R} un vecteur unitaire, il suffit de connaître son vecteur rotation dans \mathcal{R} et utiliser le résultat précédent.

4. Pour déterminer le vecteur rotation d'une base, la méthode directe est celle utilisée dans l'exercice précédent. Il suffit de prendre un vecteur de la base¹ et de mettre sa dérivée sous la forme qui met en évidence le vecteur rotation. Une deuxième approche qualitative consiste à procéder comme suit

- i-** repérer chaque angle qui décrit la rotation² du vecteur considéré : dans le cas précédent c'est φ ;
- ii-** repérer le plan dans lequel chaque rotation a lieu et le vecteur rotation qui lui est associé est porté par le vecteur unitaire perpendiculaire au plan en appliquant la règle du tire-bouchon : dans le cas précédent c'est \vec{k} ;
- iii-** le vecteur rotation est alors la somme de tous les vecteurs décrivant chacune des rotations : dans le cas précédent, il s'agit d'une seule et le vecteur rotation est $\vec{\Omega} = \dot{\varphi}\vec{k}$.

Notons que le module du vecteur rotation associé à un angle est donné par la vitesse angulaire associée à cet angle. Aussi, dans le cas de la base sphérique, on prend \vec{e}_r et sa rotation est repérée par les angles

- i** φ : rotation dans le sens trigonométrique dans le plan perpendiculaire à $\vec{k} \implies \vec{\Omega}_1 = \dot{\varphi}\vec{k}$;
- ii** θ : rotation dans le sens trigonométrique dans le plan perpendiculaire à $\vec{e}_\varphi \implies \vec{\Omega}_2 = \dot{\theta}\vec{e}_\varphi$

et le vecteur rotation de \vec{e}_r dans \mathcal{R} est $\vec{\Omega} = \dot{\varphi}\vec{k} + \dot{\theta}\vec{e}_\varphi$ et qui est par la même occasion le vecteur rotation de la base sphérique dans \mathcal{R} .

En utilisant le résultat de la question précédente, nous obtenons

$$\frac{d\vec{e}_r}{dt} = \vec{\Omega} \wedge \vec{e}_r = (\dot{\varphi}\vec{k} + \dot{\theta}\vec{e}_\varphi) \wedge \vec{e}_r.$$

Or $\vec{k} = \cos\theta\vec{e}_r - \sin\theta\vec{e}_\theta$, ce qui donne $\vec{k} \wedge \vec{e}_r = (\cos\theta\vec{e}_r - \sin\theta\vec{e}_\theta) \wedge \vec{e}_r = \sin\theta\vec{e}_\varphi$ et $\vec{e}_\varphi \wedge \vec{e}_r = \vec{e}_\theta$ ce qui implique

$$\frac{d\vec{e}_r}{dt} = \dot{\varphi}\sin\theta\vec{e}_\varphi + \dot{\theta}\vec{e}_\theta.$$

De la même manière, nous avons

$$\begin{aligned} \frac{d\vec{e}_\theta}{dt} &= \vec{\Omega} \wedge \vec{e}_\theta = (\dot{\varphi}\vec{k} + \dot{\theta}\vec{e}_\varphi) \wedge \vec{e}_\theta \\ &= \dot{\varphi}\cos\theta\vec{e}_\varphi - \dot{\theta}\vec{e}_r. \end{aligned}$$

1. un parmi ceux qui sont mobiles. Dans l'exemple précédent, on ne peut pas prendre \vec{k} car il est fixe.
2. on peut avoir le cas où plusieurs angles sont mis en jeu, c'est le cas de la base sphérique.

Nous avons utilisé $\vec{k} \wedge \vec{e}_\theta = \cos\theta \vec{e}_\varphi$. Et enfin,

$$\begin{aligned} \frac{d\vec{e}_\varphi}{dt} &= \vec{\Omega} \wedge \vec{e}_\varphi = (\dot{\varphi} \vec{k} + \dot{\theta} \vec{e}_\varphi) \wedge \vec{e}_\varphi \\ &= \dot{\varphi} (\cos\theta \vec{e}_r - \sin\theta \vec{e}_\theta) \wedge \vec{e}_\varphi = -\dot{\varphi} (\cos\theta \vec{e}_\theta + \sin\theta \vec{e}_r) \end{aligned}$$

Pour les exercices 3,4 et 5, calculer les expressions littérales des grandeurs demandées et faire l'application numérique.

Corrigé 3 : Mouvement rectiligne

On effectue un test d'accélération sur une voiture arrêtée au départ (vitesse initiale $v_0 = 0$). La route est rectiligne.

Soit $\mathcal{R}(Oxyz)$ un référentiel tel que la route est confondue avec l'axe Ox . Aussi la position de la voiture à un instant donné est repérée par $\overrightarrow{OM} = x\vec{i}$. On considère qu'à l'instant initial $t = 0$, la voiture se trouve en O et donc $x_0 = 0$. Notons aussi que la vitesse initiale est nulle $v_0 = 0$.

- La voiture est chronométrée à 20s au bout d'une distance $D = 140\text{m}$. Notons par $x_D = D = 140\text{ m}$ et $t_D = 20\text{s}$.

1-a) Comme $\overrightarrow{OM} = x\vec{i} \implies \vec{\gamma} = \frac{d^2\overrightarrow{OM}}{dt^2} = \ddot{x}\vec{i} = \gamma\vec{i}$. En intégrant, sachant que l'accélération est constante,

$$\ddot{x} = \gamma \implies \dot{x} = v = \gamma t + v_0 = \gamma t \implies x = \frac{1}{2}\gamma t^2 + x_0 = \frac{1}{2}\gamma t^2.$$

Nous avons utilisé $v_0 = 0$ et $x_0 = 0$. Ainsi l'accélération est donnée par

$$\gamma = \frac{2x_D}{t_D^2}.$$

A.N. : $x_D = 140\text{ m}$ et $t_D = 20\text{ s} \implies \gamma = \frac{2 \times 140}{20^2} = 14\text{ms}^{-2}$.

1-b) L'expression de la vitesse est donnée par

$$v = \gamma t \implies v_D = \gamma \times t_D.$$

A.N. : $v_D = 14 \times 20 = 280\text{ms}^{-1}$.

- La voiture décélère à partir de $x = x_D$ et l'accélération est $\gamma' = -8\text{ms}^{-2}$. Changeons d'origine et prenons cette position et cet instant comme origines respectivement de x et de t . Alors, nous avons

$$\ddot{x} = \gamma' \implies \dot{x} = v = \gamma' t + v_D \implies x = \frac{1}{2}\gamma' t^2 + v_D t.$$

La voiture s'arrête au bout d'un temps t_a , c'est à dire $v(t = t_a) = 0 \implies t_a = -v_D/\gamma'$. Rappelons que $\gamma' < 0$. Ainsi la distance d'arrêt L est donnée par

$$L = x(t = t_a) = \frac{1}{2}\gamma' t_a^2 + v_D t_a = \frac{1}{2}\gamma' \frac{v_D^2}{\gamma'^2} - \frac{v_D^2}{\gamma'} = -\frac{1}{2} \frac{v_D^2}{\gamma'}.$$

A.N. : $L = \frac{1}{2} \times \frac{280^2}{8} = 2025\text{ m}$.

Corrigé 4 : Excès de vitesse

Un conducteur roule à une vitesse constante $v_0 = 120 \text{ km h}^{-1}$ sur une route rectiligne dépassant la limite autorisée. Un gendarme à moto démarre à l'instant où la voiture passe à sa hauteur et accélère uniformément. Le gendarme atteint la vitesse 100 km h^{-1} au bout de 12 s .

Soit $\mathcal{R}(Oxyz)$ un référentiel et on prend la route parallèle à l'axe Ox . A l'instant $t = 0$, où la voiture passe, le gendarme est en O . La position de la voiture est repérée par $x_V = v_0 t$, puisque la voiture roule à la vitesse constante v_0 .

1. Etablissons les équations de mouvement de la moto, repérée par x_m , et la voiture repérée par x_V .

La moto accélère uniformément, ce qui implique que $\gamma_m = \text{constante}$. La moto démarre, ce qui implique que $v_{0m} = 0$. Aussi,

$$\ddot{x}_m = \gamma_m \implies v_m = \dot{x}_m = \gamma_m t + v_{0m} = \gamma t \implies x_m = \frac{1}{2} \gamma_m t^2 + x_{0m} = \frac{1}{2} \gamma_m t^2.$$

Quant à la voiture, comme son mouvement est uniforme, la vitesse est constante, alors la position de la voiture à l'instant t est $x_V = v_0 t + x_{0V} = v_0 t$. Le temps t_r nécessaire au gendarme pour rattraper la voiture est le temps au bout duquel $x_m(t = t_r) = x_V(t = t_r)$ ce qui implique

$$\frac{1}{2} \gamma_m t_r^2 = v_0 t_r \implies t_r = \frac{2v_0}{\gamma_m}.$$

Or la moto atteint la vitesse $v_1 = 100 \text{ km h}^{-1}$ au bout de $t_1 = 12 \text{ s}$. Comme $v_m = \gamma_m t \implies \gamma_m = v_1/t_1$. Ainsi

$$t_r = \frac{2v_0 t_1}{v_1}.$$

A.N. : $v_0/v_1 = 1.2$ et $t_r = 2 \times 12 \times 1.2 = 28.8 \text{ s}$.

2. La distance L parcourue par le gendarme à t_r est alors égale à

$$L = \frac{1}{2} \gamma_m t_r^2 = \frac{1}{2} \frac{v_1}{t_1} \frac{4 \times v_0^2 t_1^2}{v_1^2} = 2 \frac{v_0^2}{v_1} t_1.$$

A.N. : $t_1 = 12/3600 = 0.00333 \text{ h}$, et $L = 2 \times 1.2 \times 100 \times 0.00333 = 0.8 \text{ km}$.

3. La vitesse atteinte par la moto est

$$v_r = \gamma_m t_r = \frac{v_1}{t_1} \frac{2v_0 t_1}{v_1} = 2v_0.$$

A.N. : $v_r = 2 \times 100 = 200 \text{ km h}^{-1}$.

Corrigé 5 : Mouvement circulaire uniforme

Considérons un satellite géostationnaire en mouvement circulaire uniforme autour de la Terre sur une orbite de rayon r . Il est soumis à une accélération $\gamma = g_0 \left(\frac{R}{r}\right)^2$, où $g_0 = 9.81 \text{ m s}^{-2}$ et $R = 6400 \text{ km}$, le rayon de la Terre. La période de révolution du satellite est égale à la période de rotation de la Terre sur elle-même.

Soit $\mathcal{R}(O, xyz)$ le référentiel lié au centre de la terre. Comme le mouvement est circulaire, nous utilisons les coordonnées polaires pour décrire le mouvement du satellite que l'on note par M .

1. La période T de rotation de la Terre est égale à

$$T = 24 \times 3600 = 86400 \text{ s}.$$

Comme la vitesse angulaire Ω est reliée à la période T par $\Omega = 2\pi/T$, nous avons

$$\Omega = \frac{2\pi}{T} = 7.27 \cdot 10^{-5} \text{ rad s}^{-1}.$$

2. Pour déterminer l'altitude de l'orbite géostationnaire, calculons d'abord son rayon r . Pour ce faire, calculons l'accélération du satellite.

Le vecteur position est $\overrightarrow{OM} = \rho \vec{e}_\rho \implies \vec{V}(M/\mathcal{R}) = \dot{\rho} \vec{e}_\rho + \rho \dot{\varphi} \vec{e}_\varphi$. L'accélération est ainsi donnée par

$$\vec{\gamma}(M/\mathcal{R}) = (\ddot{\rho} - \rho \dot{\varphi}^2) \vec{e}_\rho + (2\dot{\rho}\dot{\varphi} + \rho \ddot{\varphi}) \vec{e}_\varphi.$$

Comme le mouvement est circulaire alors $\rho = r = \text{Constante} \implies \dot{\rho} = \ddot{\rho} = 0$. Le mouvement est aussi uniforme alors le module de la vitesse est constant, ce qui implique que $V(M/\mathcal{R}) = r\dot{\varphi} = \text{Constante} \implies \dot{\varphi} = \text{Constante}$, résultat que l'on connaît déjà puisque $\dot{\varphi} = \Omega$. D'où l'expression de l'accélération se réduit à

$$\vec{\gamma}(M/\mathcal{R}) = -r\dot{\varphi}^2 \vec{e}_\rho \implies \gamma = r\dot{\varphi}^2 = g_0 \left(\frac{R}{r}\right)^2$$

on en déduit que le rayon de l'orbite est donné par

$$r^3 = g_0 \left(\frac{R}{\Omega}\right)^2 \implies r = g_0^{1/3} \left(\frac{R}{\Omega}\right)^{2/3}.$$

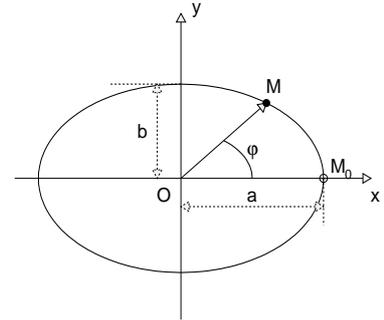
L'altitude de l'orbite h est ainsi donnée par

$$h = r - R = g_0^{1/3} \left(\frac{R}{\Omega}\right)^{2/3} - R.$$

A.N. : $r = 42200 \text{ km}$ et $h = r - R = 36000 \text{ km}$.

Corrigé 6 : Mouvement sur une ellipse

Un point matériel M se déplace sur une ellipse d'équation en coordonnées cartésiennes $\frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{b^2} = 1$, voir figure ci-contre. la direction de \overrightarrow{OM} par rapport à l'axe Ox est repérée par l'angle φ . L'équation horaire du mouvement de M peut se mettre sous la forme $x(t) = x_0 \cos(\omega t + \phi)$ et $y(t) = y_0 \sin(\omega t + \psi)$ où l'on suppose que ω est une constante. A l'instant $t = 0$, M se trouvait en M_0 .



1. A l'instant initial $t = 0$, le point matériel M se trouvait en M_0 , ce qui implique que $x(t = 0) = a$ avec $\phi(t = 0) = 0$ et $y(t = 0) = 0 = y_0 \sin \psi$. Ainsi, nous avons $x_0 = a$ et $\psi = 0$.

Pour déduire y_0 , il suffit de se rappeler que x_0 et y_0 vérifient l'équation de l'ellipse, ce qui donne

$$\frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{b^2} = 1 \implies \cos^2 \omega t + \frac{y_0^2}{b^2} \sin^2 \omega t = 1.$$

Or cette dernière équation n'est vérifiée $\forall t$ que si $y_0 = b$. On en conclut que $x(t) = a \cos \omega t$ et $y(t) = b \sin \omega t$.

2. Pour obtenir les composantes de la vitesse et de l'accélération, il suffit de dériver $x(t)$ et $y(t)$ en tenant compte que ω est constante :

$$\begin{aligned} \dot{x} &= -a\omega \sin \omega t \text{ et } \dot{y} = b\omega \cos \omega t \\ \ddot{x} &= -a\omega^2 \cos \omega t \text{ et } \ddot{y} = -b\omega^2 \sin \omega t \end{aligned}$$

ce qui donne pour les composantes cartésiennes de la vitesse $(-a\omega \sin \omega t, b\omega \cos \omega t)$ et celles de l'accélération $(-a\omega^2 \cos \omega t, -b\omega^2 \sin \omega t)$.

3. Partant des composantes de l'accélération

$$\vec{\gamma} = -\omega^2 (a \cos \omega t, b \sin \omega t) = -\omega^2 \overrightarrow{OM}$$

ce qui implique que $k = \omega^2$.