



Cours 3 – 18/09/2024

1. Introduction

1.3. Cinématique

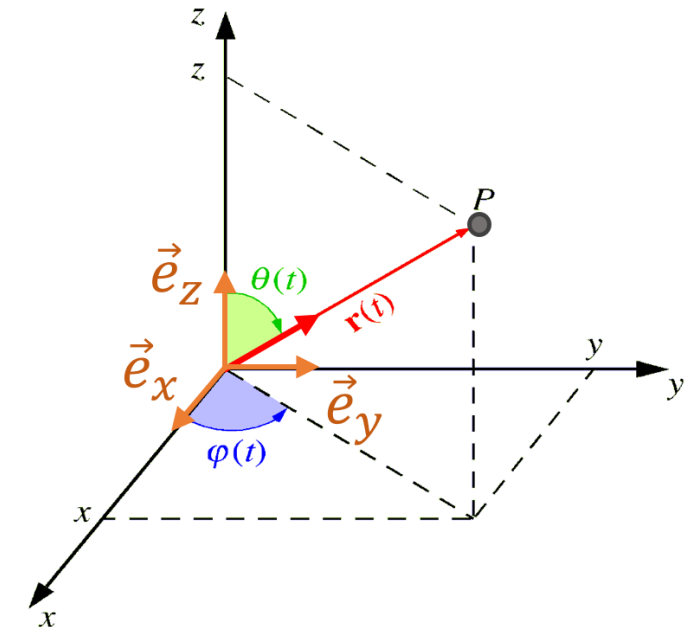
1.3.c. Coordonnées cylindriques

1.3.d. Coordonnées sphériques

1.3.e. Repère de Frenet – mouvement curviligne

1.3.f. Mouvement circulaire uniforme

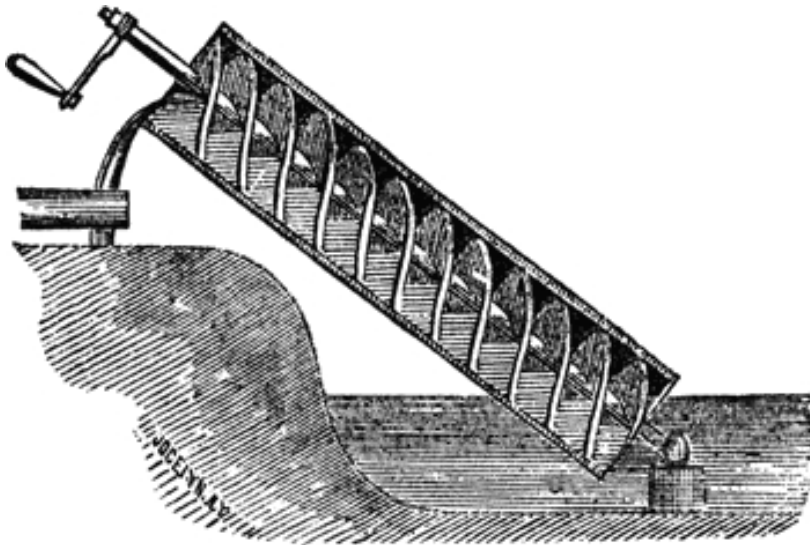
1.3.g. Mouvement circulaire – Cas général



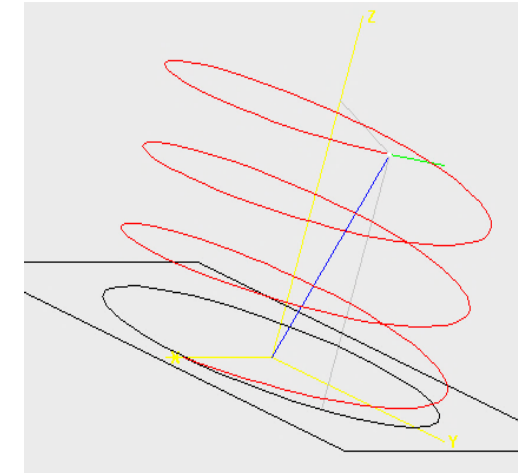
1.3.c. Coordonnées cylindriques

Application : un mouvement hélicoïdal est parfaitement décrit dans un système de coordonnées cylindriques

Exemple de mouvement hélicoïdal : *la vis d'Archimède*



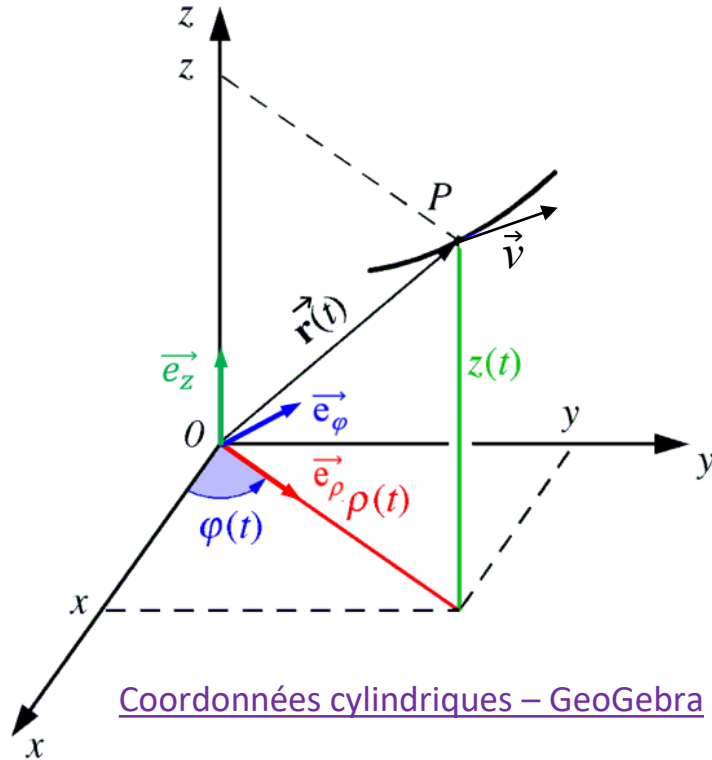
http://en.wikipedia.org/wiki/Archimedes'_screw



1.3.c. Coordonnées cylindriques



Le repère cylindrique est défini par les vecteurs unitaires \vec{e}_ρ , \vec{e}_φ , \vec{e}_z (c'est un repère orthonormé)



Equation du mouvement : $\vec{r}(t) = \rho(t) \vec{e}_\rho + z(t) \vec{e}_z$

Composantes des vecteurs \vec{e}_ρ , \vec{e}_φ , \vec{e}_z dans le repère $(O; \vec{e}_x, \vec{e}_y, \vec{e}_z)$

\vec{e}_ρ vecteur unité dans la direction ρ (déplacement de P si φ et z sont constants) ;

$$\vec{e}_\rho = \begin{pmatrix} \cos \varphi \\ \sin \varphi \\ 0 \end{pmatrix}$$

\vec{e}_φ vecteur unité dans la direction φ : \vec{e}_φ est tangent au cercle horizontal passant par P et de rayon ρ ;

$$\vec{e}_\varphi = \begin{pmatrix} -\sin \varphi \\ \cos \varphi \\ 0 \end{pmatrix}$$

\vec{e}_z vecteur unité dans la direction z (ρ et φ constants) ;

$$\vec{e}_z = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

Coordonnées cartésiennes des vecteurs unitaires \vec{e}_ρ , \vec{e}_φ , \vec{e}_z



1.3.c. Coordonnées cylindriques

■ Vecteurs vitesse et accélération

Equation générale du mouvement : $\vec{r}(t) = \rho(t) \vec{e}_\rho + z(t) \vec{e}_z$

$$\vec{r}(t) = \rho(t) \vec{e}_\rho + z(t) \vec{e}_z \implies \vec{v}(t) = \frac{d\vec{r}(t)}{dt} = [\rho \dot{\vec{e}}_\rho + \dot{\rho} \vec{e}_\rho] + [\dot{z} \vec{e}_z + z \dot{\vec{e}}_z]$$

ATTENTION: \vec{e}_ρ et \vec{e}_ϕ dépendent du temps avec les relations suivantes :

$$\begin{cases} \dot{\vec{e}}_\rho = \dot{\phi} \vec{e}_\phi \\ \dot{\vec{e}}_\phi = -\dot{\phi} \vec{e}_\rho \\ \dot{\vec{e}}_z = 0 \end{cases}$$

Vitesse exprimée dans le repère $(O; \vec{e}_\rho, \vec{e}_\phi, \vec{e}_z)$

$$\vec{v} = v_\rho \vec{e}_\rho + v_\phi \vec{e}_\phi + v_z \vec{e}_z \quad \begin{cases} v_\rho = \dot{\rho} \\ v_\phi = \rho \dot{\phi} \\ v_z = \dot{z} \end{cases}$$

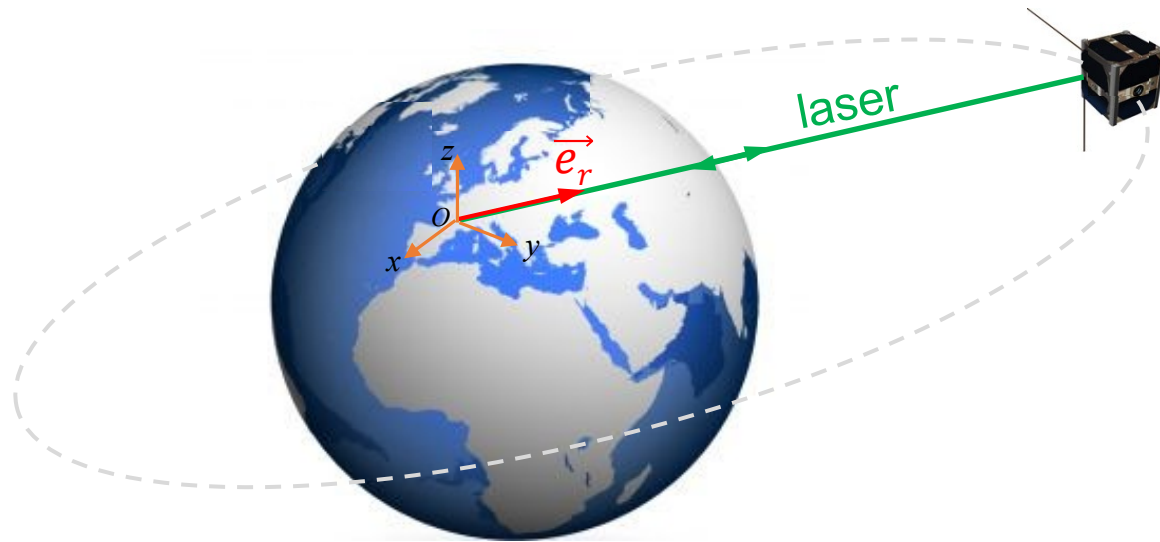
Accélération exprimée dans le repère $(O; \vec{e}_\rho, \vec{e}_\phi, \vec{e}_z)$

$$\vec{a} = a_\rho \vec{e}_\rho + a_\phi \vec{e}_\phi + a_z \vec{e}_z \quad \begin{cases} a_\rho = \ddot{\rho} - \rho \dot{\phi}^2 \\ a_\phi = 2\dot{\rho}\dot{\phi} + \rho \ddot{\phi} \\ a_z = \ddot{z} \end{cases}$$

1.3.d. Coordonnées sphériques

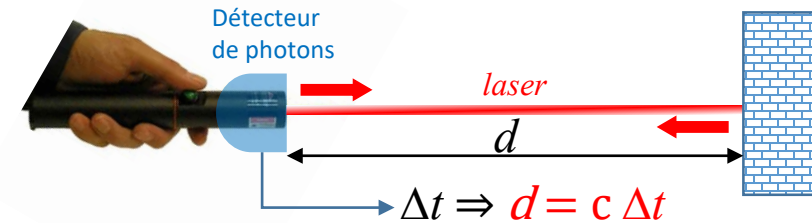


Les coordonnées sphériques sont particulièrement adaptées pour des mouvements de type orbital. Exemple : satellite en orbite autour de la Terre



- Les coordonnées cartésiennes sont inutilisables car il n'est pas possible de mesurer x , y , et z sur de telles distances.
- En revanche, on peut mesurer facilement la distance par télémétrie laser.

On mesure d'abord le temps Δt que met la lumière pour faire un A/R



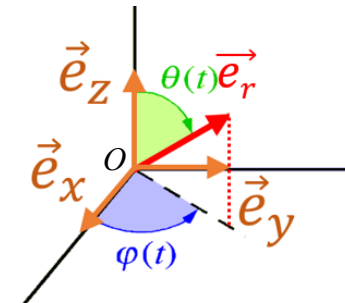
c : vitesse de la lumière $\sim 3 \times 10^8$ m/s

Télémétrie laser sur satellites :

- 1) On mesure la distance par télémétrie laser
- 2) On repère la direction du laser (vecteur \vec{e}_r) avec 2 angles θ et φ définis dans un repère $(O; \vec{e}_x, \vec{e}_y, \vec{e}_z)$

L'angle θ est défini entre \vec{e}_z et \vec{e}_r avec $\theta = 0$ quand \vec{e}_z et \vec{e}_r colinéaires

L'angle φ est défini entre \vec{e}_x et la projection de \vec{e}_r dans le plan (Oxy) ; $\varphi = 0$ quand la projection est sur \vec{e}_x



1.3.d. Coordonnées sphériques

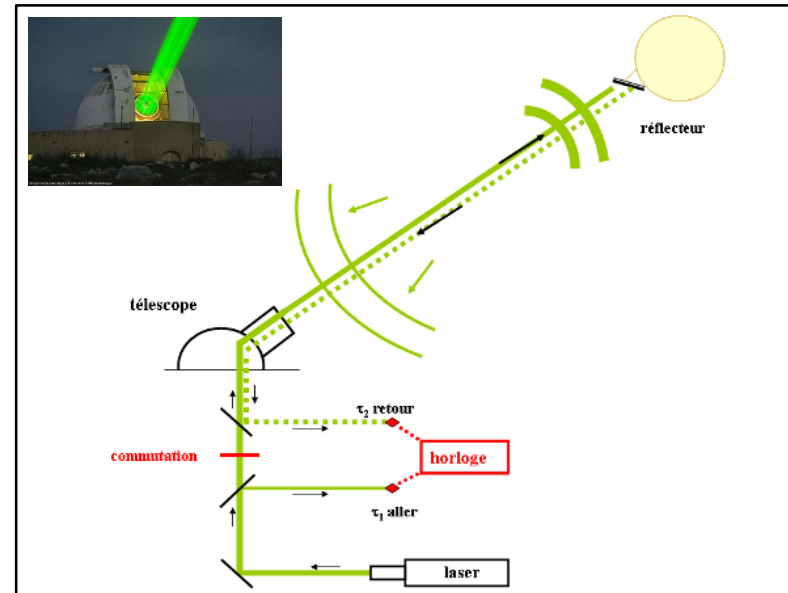


Information scientifique : tir « laser – Lune » pour mesurer la distance entre la Terre et la Lune

L'expérience de l'[Observatoire de La Côte d'Azur](http://culturesciencesphysique.ens-lyon.fr/ressource/laser-distance-terre-lune.xml)



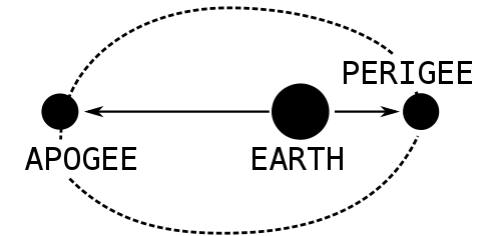
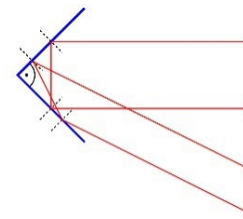
Station de tir laser



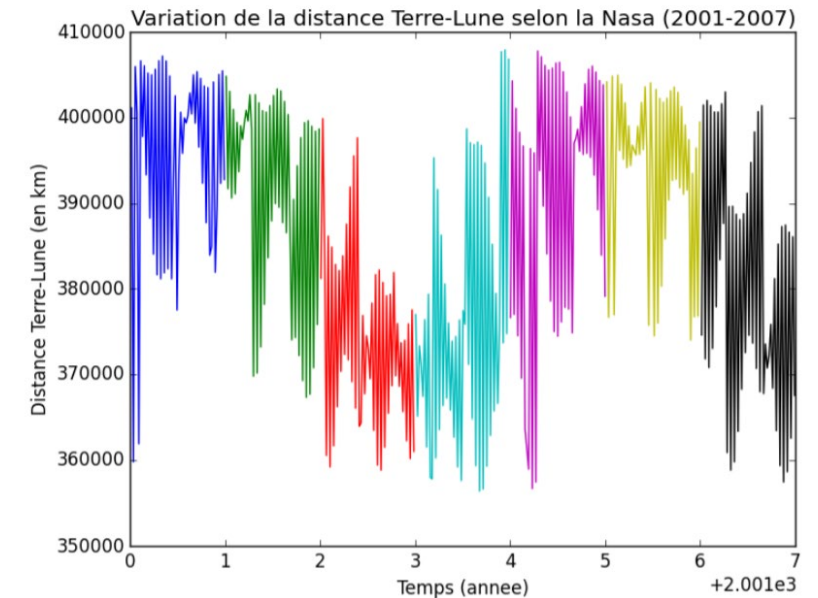
la distance est déterminée au centimètre près



Réflecteur "coin de cube" sur la Lune



La distance moyenne entre la Terre et la Lune est de 384'400 km

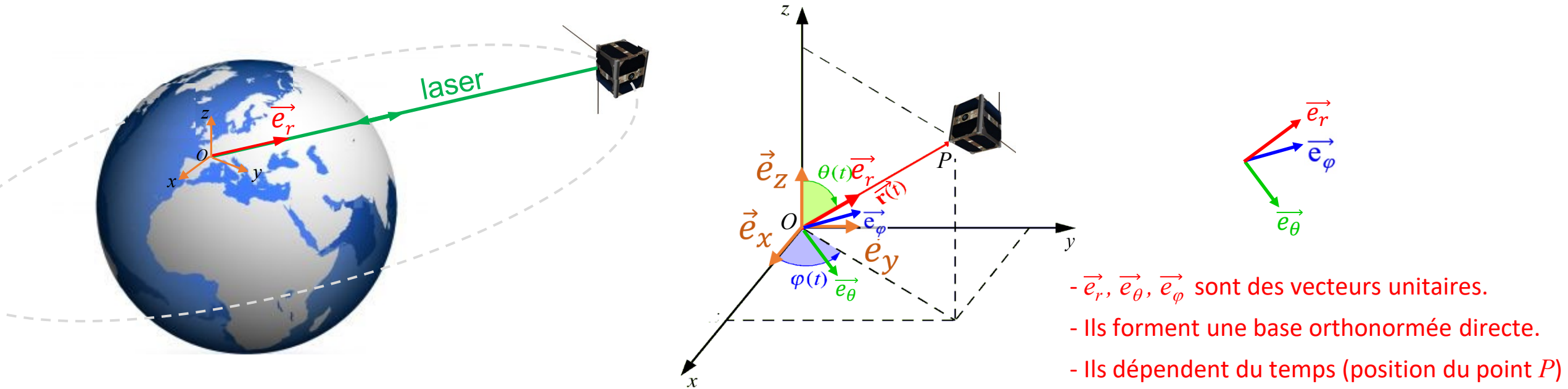


<https://lejournal.cnrs.fr/videos/un-laser-de-la-terre-a-la-lune>

1.3.d. Coordonnées sphériques



■ Coordonnées sphériques : exemple d'un satellite



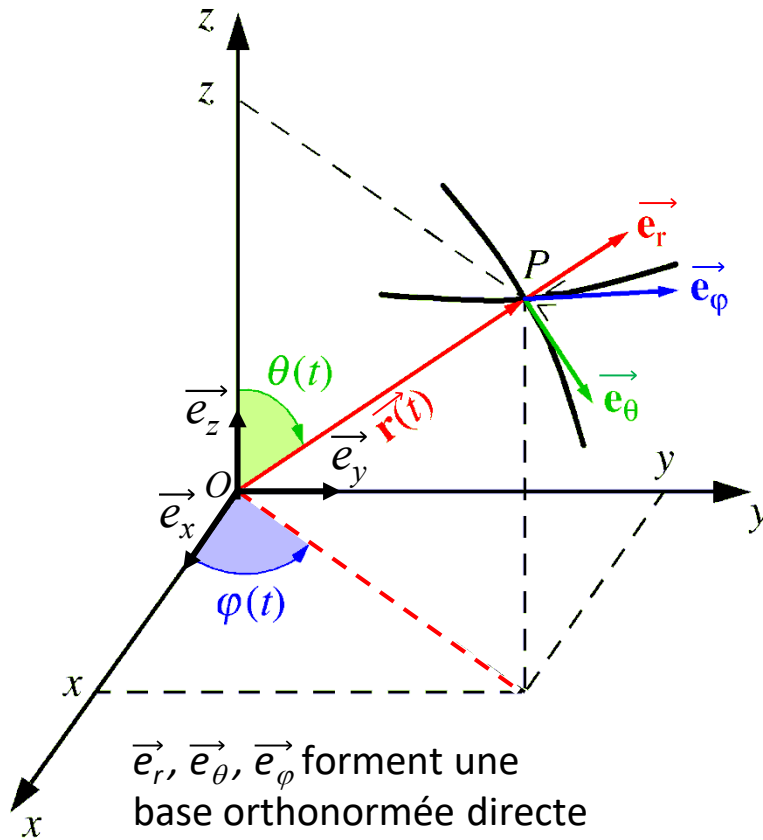
- La position du satellite est définie dans le repère $(O; \vec{e}_r, \vec{e}_\theta, \vec{e}_\varphi)$.
- La position du point P est donnée par le vecteur position $\vec{r} = \overrightarrow{OP}$.
- Les coordonnées sont r, θ et φ , (elles dépendent du temps).

1.3.d. Coordonnées sphériques

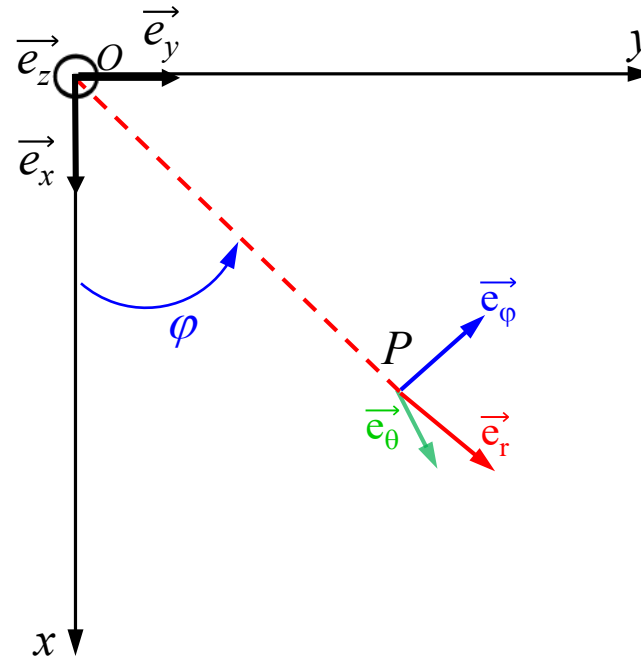


■ Définition des angles θ et φ , et des vecteurs unitaires \vec{e}_r \vec{e}_θ \vec{e}_φ

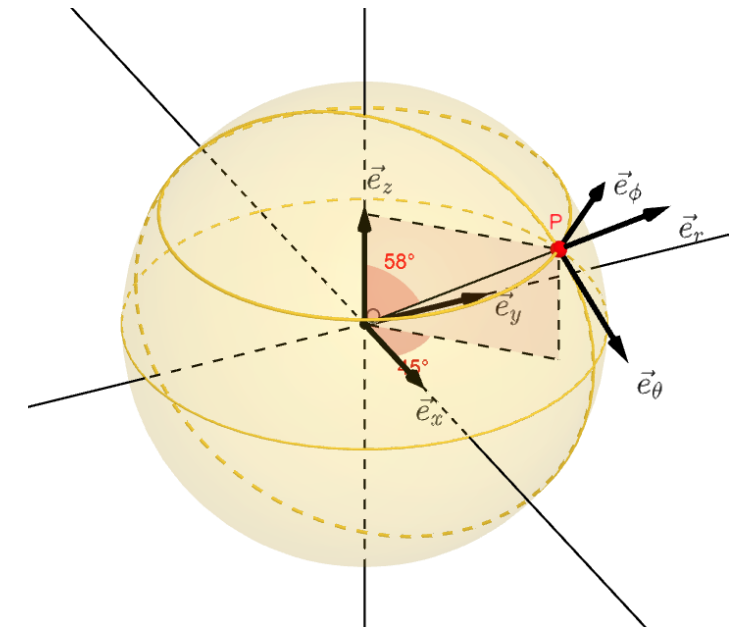
situation pour $\theta = \pi/4$ et $\varphi = \pi/4$



situation pour $\theta = \pi/4$ et $\varphi = \pi/4$

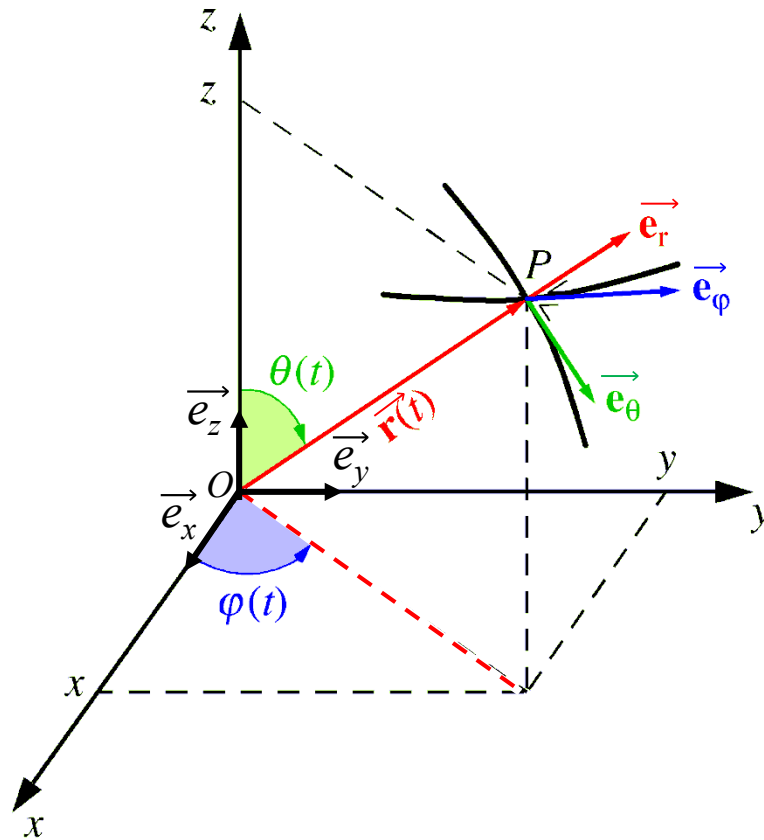


Attention : \vec{e}_θ et \vec{e}_r ne sont pas dans le plan (xOy)



[Coordonnées sphériques – GeoGebra](#)

1.3.d. Coordonnées sphériques



Les coordonnées de P sont r , θ , φ

$$\text{Equation du mouvement : } \vec{r}(t) = r(t) \vec{e}_r$$

Composantes des vecteurs \vec{e}_r , \vec{e}_θ , \vec{e}_φ
dans le repère $(O; \vec{e}_x, \vec{e}_y, \vec{e}_z)$

\vec{e}_r vecteur unité dans la direction r
(déplacement de P si φ et θ sont
constants);

$$\vec{e}_r = \begin{pmatrix} \sin \theta \cos \varphi \\ \sin \theta \sin \varphi \\ \cos \theta \end{pmatrix}$$

\vec{e}_φ vecteur unité dans la direction φ
(\vec{e}_φ est tangent au cercle horizon-
tal de rayon $r \sin \theta$). Dépl. de P si
 r et θ sont const;

$$\vec{e}_\varphi = \begin{pmatrix} -\sin \varphi \\ \cos \varphi \\ 0 \end{pmatrix}$$

\vec{e}_θ vecteur unité dans la direction θ
(\vec{e}_θ est tangent au cercle vertical
de rayon r). Dépl. de P si φ et r
sont const;

$$\vec{e}_\theta = \begin{pmatrix} \cos \theta \cos \varphi \\ \cos \theta \sin \varphi \\ -\sin \theta \end{pmatrix}$$

1.3.d. Coordonnées sphériques

■ Position, vitesse et accélération en coordonnées sphériques

dans le repère $(O; \vec{e}_r \vec{e}_\theta \vec{e}_\varphi)$ en fonction de r , θ , et φ , la position est

$$\vec{r}(t) = r(t) \vec{e}_r$$

la vitesse est $\vec{v} = \dot{\vec{r}}(t) = \dot{r}(t) \vec{e}_r + r(t) \dot{\vec{e}}_r$

On peut démontrer les relations suivantes :

$$\begin{aligned}\dot{\vec{e}}_r &= \dot{\theta} \vec{e}_\theta + \dot{\varphi} \sin \theta \vec{e}_\varphi \\ \dot{\vec{e}}_\theta &= -\dot{\theta} \vec{e}_r + \dot{\varphi} \cos \theta \vec{e}_\varphi \\ \dot{\vec{e}}_\varphi &= -\dot{\varphi} \sin \theta \vec{e}_r - \dot{\varphi} \cos \theta \vec{e}_\theta\end{aligned}$$

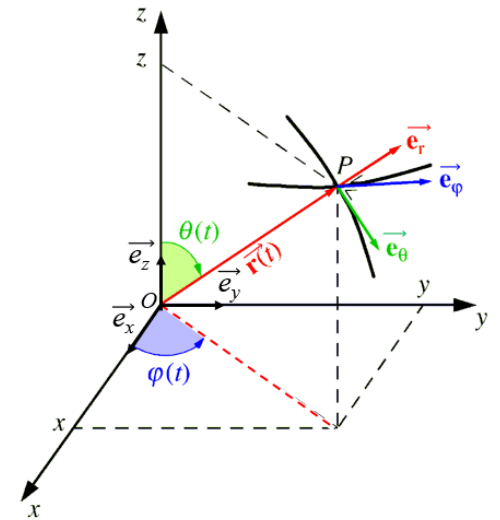
et exprimer \vec{v} et \vec{a} en fonction des vecteurs de base du système de coordonnées sphériques :

Vitesse

$$\vec{v} = v_r \vec{e}_r + v_\varphi \vec{e}_\varphi + v_\theta \vec{e}_\theta \begin{cases} v_r = \dot{r} \\ v_\varphi = r \dot{\varphi} \sin \theta \\ v_\theta = r \dot{\theta} \end{cases}$$

Accélération

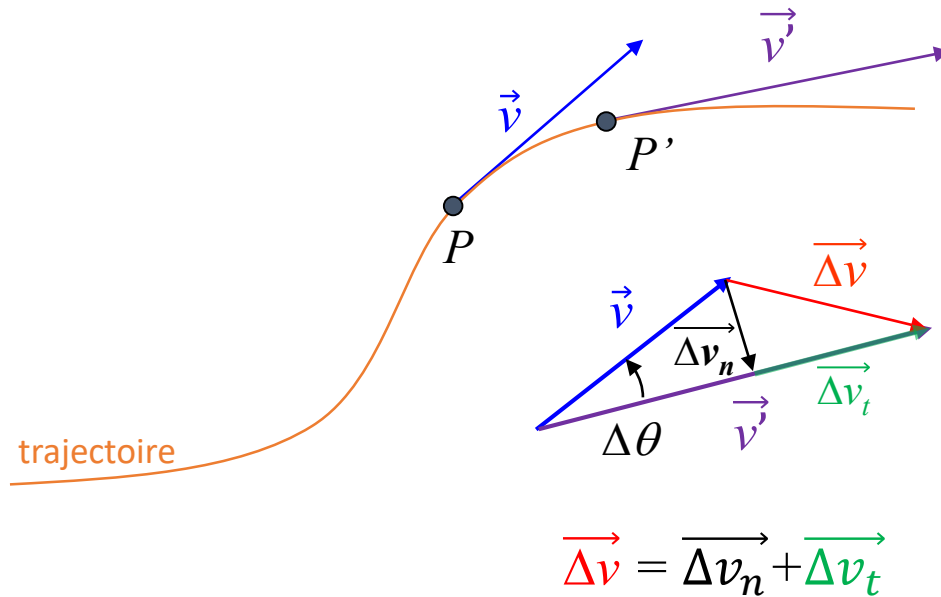
$$\vec{a} = a_r \vec{e}_r + a_\varphi \vec{e}_\varphi + a_\theta \vec{e}_\theta \begin{cases} a_r = \ddot{r} - r \dot{\theta}^2 - r \dot{\varphi}^2 \sin^2 \theta \\ a_\varphi = r \ddot{\varphi} \sin \theta + 2r \dot{\varphi} \dot{\theta} \cos \theta + 2\dot{r} \dot{\varphi} \sin \theta \\ a_\theta = r \ddot{\theta} + 2\dot{r} \dot{\theta} - r \dot{\varphi}^2 \cos \theta \sin \theta \end{cases}$$





1.3.e. Repère de Frenet

■ Accélérations tangentielle et normale pour un mouvement curviligne



$$\sin \Delta \theta = \Delta v_n / v$$

quand $t \rightarrow 0$ alors $\sin \Delta \theta \stackrel{\star}{\approx} \Delta \theta \approx \Delta v_n / v \Rightarrow \Delta v_n \approx v \Delta \theta$

$$\Delta v_t = v' - v \cos \Delta \theta$$

quand $t \rightarrow 0$ alors $\Delta v_t \stackrel{\star}{\approx} v' - v \Rightarrow \Delta v_t \approx dv$

★ si $\varepsilon \rightarrow 0$ alors $\sin \varepsilon \approx \varepsilon$ et $\cos \varepsilon \approx 1$

On définit l'accélération normale instantanée :

$$a_n = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta v_n}{\Delta t} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} v \frac{\Delta \theta}{\Delta t}$$

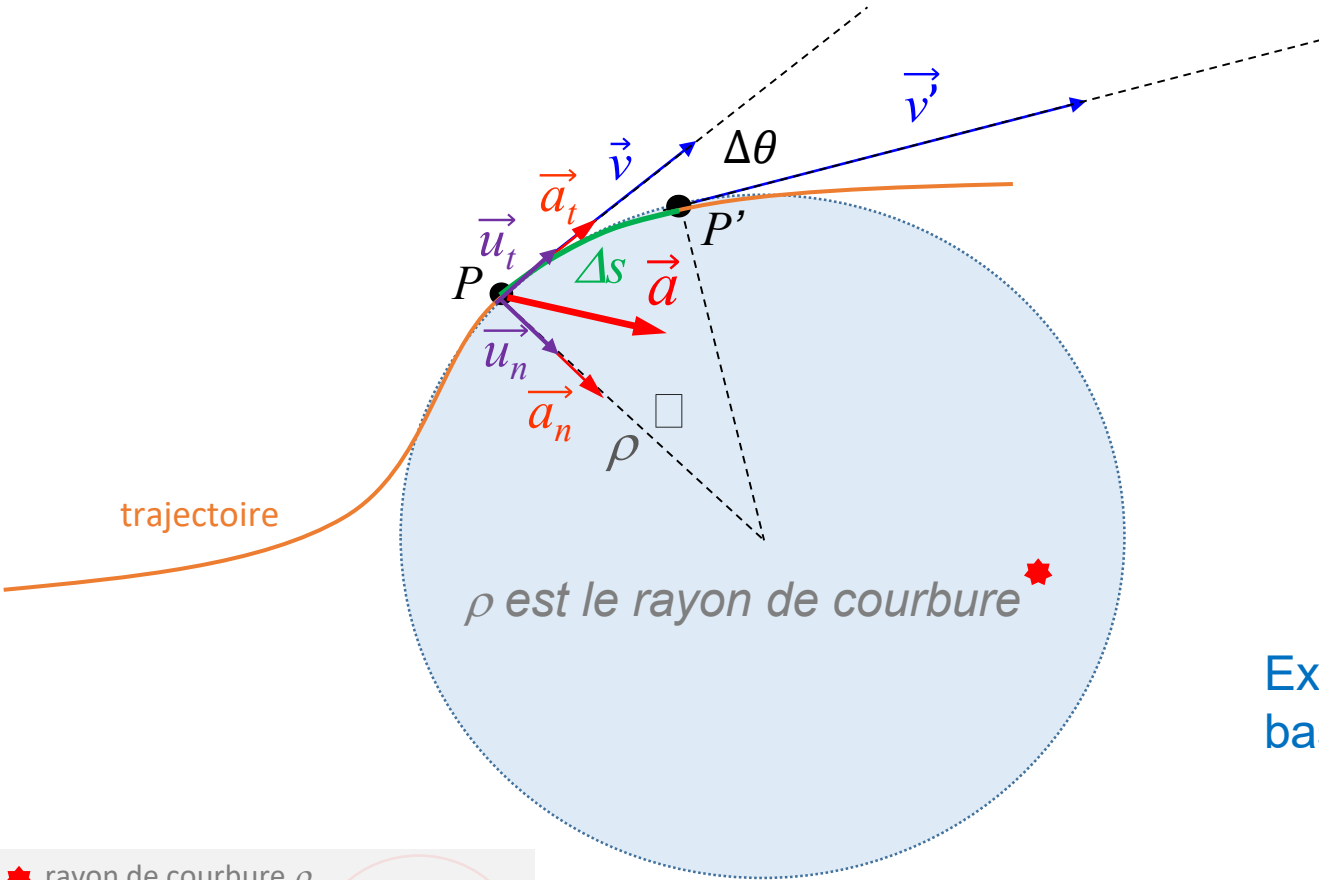
On définit l'accélération tangentielle instantanée :

$$a_t = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta v_t}{\Delta t} = \frac{dv}{dt}$$



1.3.e. Repère de Frenet

■ Accélérations tangentielle et normale pour un mouvement curviligne



$$a_n = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} v \frac{\Delta \theta}{\Delta t}$$

$$\Delta s = v \Delta t = \rho \Delta \theta \quad \frac{\Delta \theta}{\Delta t} = \frac{v}{\rho}$$

$$a_n = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} v \frac{\Delta \theta}{\Delta t} = \frac{v^2}{\rho}$$

Nous avons donc $a_n = \frac{v^2}{\rho}$ et $a_t = \frac{dv}{dt}$

Expression du vecteur accélération dans la base de Frenet :

$$\vec{a} = \vec{a}_t + \vec{a}_n = \frac{dv}{dt} \vec{u}_t + \frac{v^2}{\rho} \vec{u}_n$$

\vec{u}_t et \vec{u}_n sont les vecteurs unitaires de la base de Frenet



1.3.e. Repère de Frenet

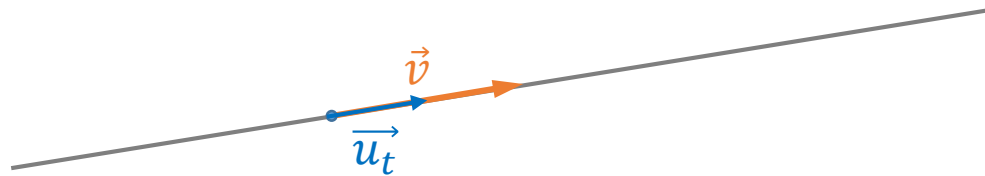
■ Accélérations tangentielle et normale pour un mouvement curviligne

Expression du vecteur accélération dans la base de Frenet :

$$\vec{a} = \vec{a}_t + \vec{a}_n = \frac{dv}{dt} \vec{u}_t + \frac{v^2}{\rho} \vec{u}_n$$

Cas particuliers

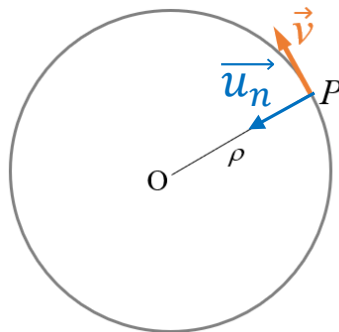
1 – Mouvement rectiligne uniformément accéléré



$$\rho \rightarrow \infty \Rightarrow \frac{v^2}{\rho} \rightarrow 0$$

$$\vec{a} = \vec{a}_t = \frac{dv}{dt} \vec{u}_t$$

2 – Mouvement circulaire uniforme (la vitesse est constante)



$$\frac{dv}{dt} = 0$$

$$\vec{a} = \vec{a}_n = \frac{v^2}{\rho} \vec{u}_n$$

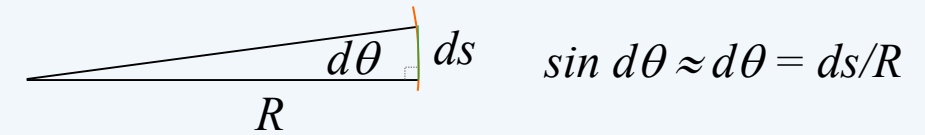
1.3.f. Mouvement circulaire uniforme



■ Vitesse angulaire scalaire

Nous savons que

$$v = ds/dt \text{ or } ds = R d\theta$$



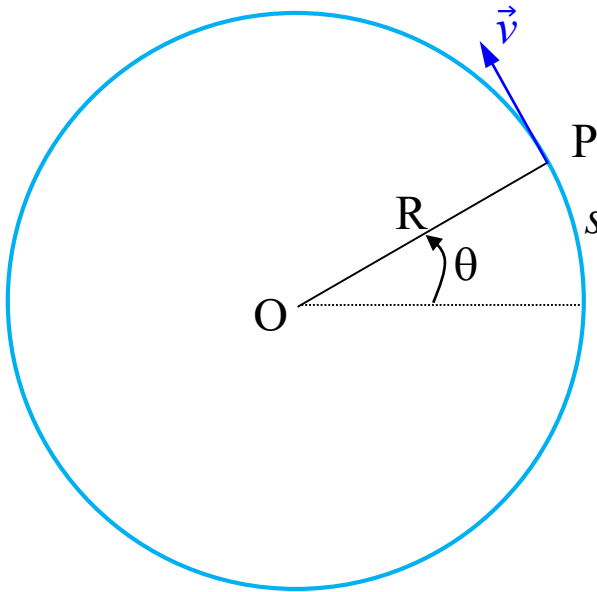
$$\text{d'où } v = R \frac{d\theta}{dt} = R\omega$$

La vitesse angulaire (scalaire) ω est une variation d'angle $d\theta$ sur un intervalle de temps dt , soit :

$$\boxed{\omega = \frac{d\theta}{dt}} \text{ (en rad.s}^{-1} \text{ ou s}^{-1}\text{)}$$

et la vitesse de déplacement (scalaire) : $\boxed{v = R\omega}$

La vitesse angulaire ω est constante pour un mouvement circulaire uniforme



1.3.f. Mouvement circulaire uniforme

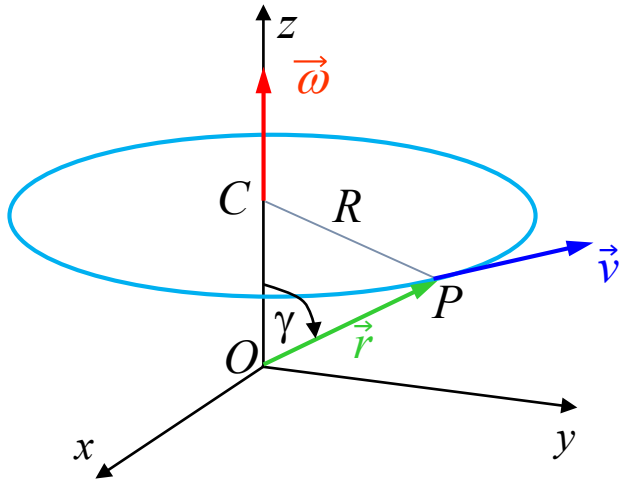


■ Vitesse angulaire vectorielle – *expression générale*

R est le rayon du cercle pour le mouvement de rotation de P autour de l'axe Oz

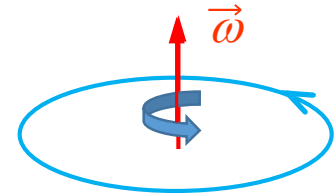
La vitesse pour un mouvement circulaire uniforme est $v = R \omega$

Or $R = r \sin \gamma$ soit $v = \boxed{\omega r \sin \gamma} \Rightarrow$ norme du produit vectoriel de \vec{r} et $\vec{\omega}$



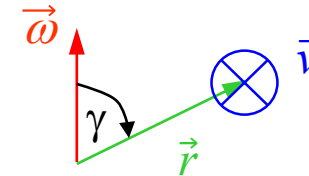
On introduit le vecteur $\vec{\omega}$, le vecteur vitesse angulaire

$\vec{\omega}$ est un vecteur perpendiculaire au plan de rotation et toujours dirigé vers le haut pour une rotation dans le sens trigonométrique (contraire au sens de rotation des aiguilles d'une montre).



La vitesse \vec{v} pour un mouvement de rotation uniforme s'écrit alors :

$$\vec{v} = \vec{\omega} \times \vec{r}$$



Relation entre angle et vitesse angulaire :

$$\theta = \omega t$$

pour un tour complet : $t = T$ (période) et $\theta = 2\pi$

d'où $\omega = 2\pi/T = 2\pi\nu$ fréquence [s^{-1} ou hertz (Hz)]

1.3.g. Mouvement circulaire – Résumé



Mouvement circulaire avec $\vec{\omega}(t)$ la vitesse angulaire (ω n'est pas forcément constante)

$$\vec{v} = \vec{\omega} \times \vec{r} \quad \text{avec} \quad \vec{r} = R\vec{e}_r$$

Accélération angulaire instantanée :

$$\alpha = d\omega/dt = d^2\theta/dt^2 = \ddot{\theta}$$

Accélération tangentielle instantanée :

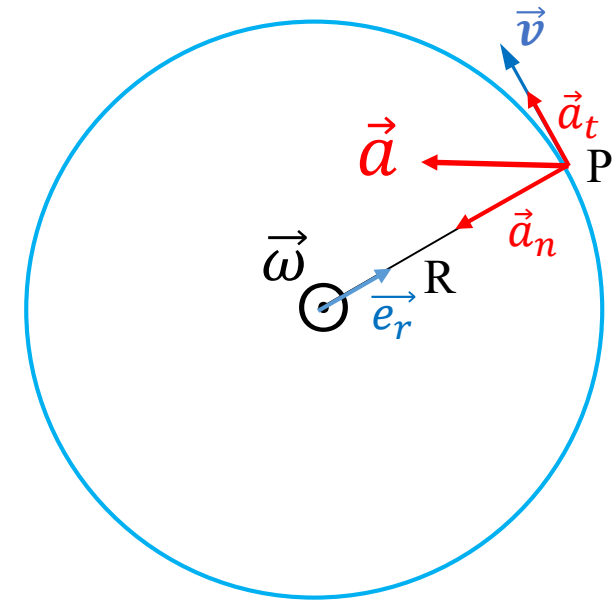
$$a_t = dv/dt = R d\omega/dt = R\alpha = R \ddot{\theta}$$

↳ $v = R\omega$ avec R cte

Accélération normale instantanée :

$$a_n = v^2/R = R\omega^2 = R\dot{\theta}^2 \quad \text{accélération centripète}$$

↳ $v = R\omega$ avec R cte



$$\vec{a} = \vec{a}_t + \vec{a}_n$$

Remarque : mouvement circulaire uniforme $\Leftrightarrow v = \text{cte}$
d'où $a_t = 0$ mais a_n non nulle ($=v^2/R$)