

XII. Kepler

Mouvement à force centrale, formule de Binet, coniques, lois de Kepler, mouvement à deux corps, mouvement à la surface de la terre

Ph. Müllhaupt

Programme — XII. Kepler

1. coniques
2. mouvement central
3. mouvement central en ρ^{-2}
4. problème à deux corps
5. dynamique terrestre

coniques

coniques

définition

Lieu des points P tels que le rapport des distances à un point fixe O (foyer) et à une droite fixée Δ (directrice) est constant. La valeur de ce rapport est appelé l'excentricité

$$e := \frac{\|\vec{PO}\|}{\|\vec{PQ}\|} = \frac{\rho}{d - \rho \cos \phi}$$

d est la distance entre la droite Δ et le foyer O

type de coniques

- $e = 0$: cercle
- $0 < e < 1$: ellipse
- $e = 1$: parabole
- $1 < e < \infty$: hyperbole
- $e = \infty$: droite

coniques (relations algébriques en coord. polaires ρ, ϕ)

distance entre le foyer et la directrice : d

$$p = ed$$

branche entourant le foyer

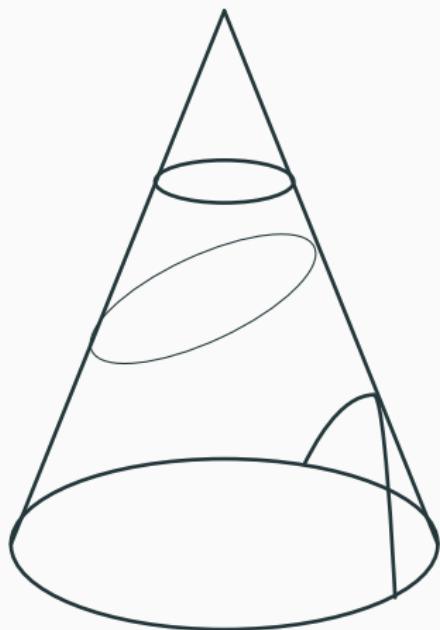
$$\frac{p}{\rho} = 1 + e \cos \phi$$

branche d'hyperbole qui n'entoure pas le foyer

$$\frac{p}{\rho} = -1 + e \cos \phi$$

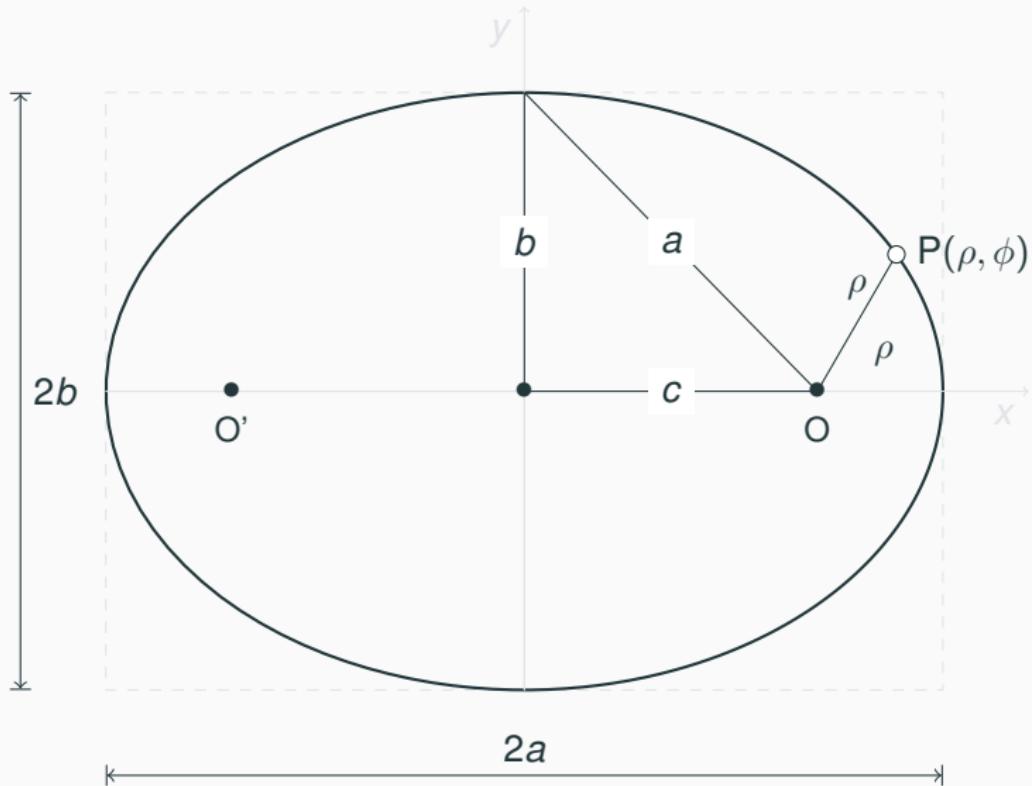
demi-grand axe a et demi-petit axe b

$$\begin{aligned} a &= \frac{p}{|1-e^2|} & b &= \frac{p}{\sqrt{|1-e^2|}} \\ p &= \frac{b^2}{a} & e^2 &= 1 \pm \frac{b^2}{a^2} \end{aligned}$$

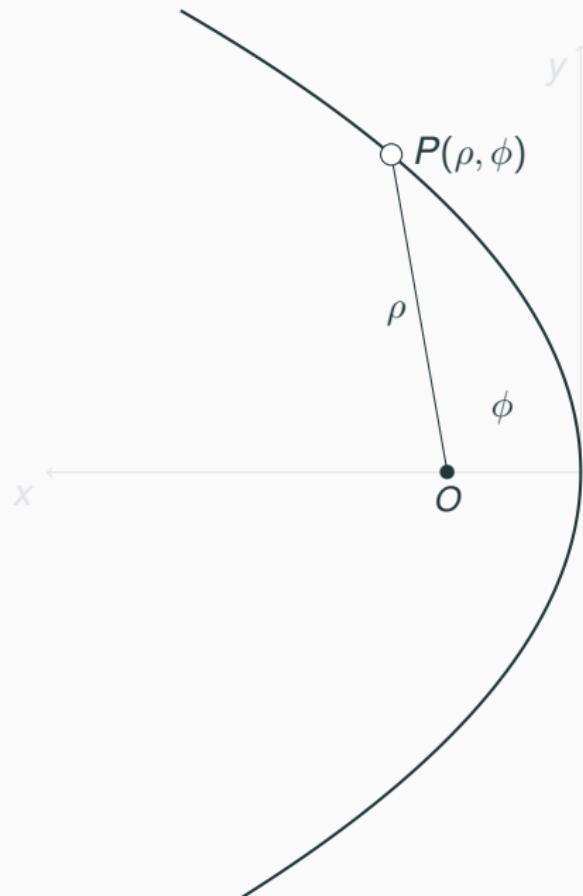


Les coniques correspondent à l'intersection d'un cône avec un plan.

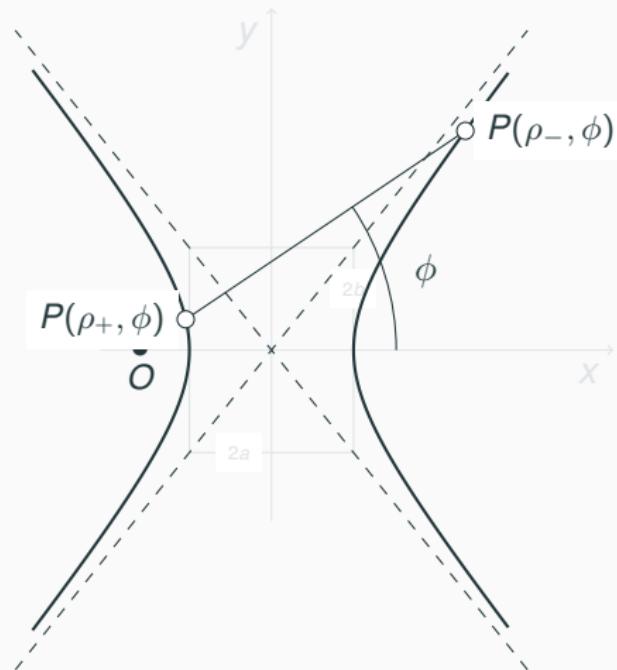
ellipse $0 < e < 1$



parabole $e = 1$



hyperbole $1 < e < +\infty$



mouvement central

définition

Le mouvement d'un point P est central de centre O si le support de l'accélération passe constamment par O

constante du mouvement (moment cinétique)

constante du mouvement

mouvement central

$$\vec{r} \wedge \vec{v} = \vec{r}_0 \wedge \vec{v}_0 \quad \forall t$$

démonstration

$$\frac{d}{dt}(\vec{r} \wedge \vec{v}) = \vec{r} \wedge \vec{v} + \vec{r} \wedge \vec{a} - \vec{r} \wedge \vec{a}$$

$$\frac{d}{dt}(\vec{r} \wedge \vec{v}) = 0 \Leftrightarrow \vec{r} \text{ colinéaire à } \vec{v} \Leftrightarrow \text{Force centrale}$$

moment cinétique

$$\vec{L}_O = \vec{r} \wedge m\vec{v} = m(\vec{r} \wedge \vec{v}) = \text{constant}$$

définition

ΔA_O est l'aire de la surface balayée par le rayon vecteur $\vec{r} = \vec{OP}$ pendant Δt

$$\dot{A}_0 = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta A}{\Delta t}$$

... au passage à la limite...

...aire du triangle infinitésimal...

$$\dot{A}_0 = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{1}{2} \vec{r} \cdot \vec{\Delta r} = \frac{1}{2} \vec{r} \cdot \vec{v}$$

constante des aires

théorème

mouvement plan central

$$\rho^2 \dot{\phi} \Updownarrow C$$

démonstration

$$\vec{r} \times \vec{V} = \rho \vec{e}_\phi \times (\rho \vec{e}_r + \dot{\rho} \vec{e}_\phi) = \rho^2 \dot{\phi} \vec{e}_\phi \times \vec{e}_\phi$$

loi des aires

théorème

Un mouvement plan est central de centre O si et seulement si le rayon vecteur balaye des aires égales pendant des intervalles de temps égaux et le signe de $\dot{\phi}$ est constant. Si le mouvement est périodique de période T

$$C = 2A_0 = \frac{2S}{T}$$

avec S la surface enfermée par la trajectoire.

démonstration

$$\Delta A_0 = \int_{t_1}^{t_2} A_0 dt = \frac{1}{2} \cdot C \cdot \Delta t$$

formule de Binet

la formule de Binet

$$a_\rho = \frac{C}{\dot{\rho}^2} \left[\frac{d^2}{d\phi^2} \left(\frac{1}{\rho} \right) - \frac{1}{\rho} \right]$$

... s'obtient en utilisant la loi des aires $\rho^2 \dot{\phi} = C$ et ...

$$\dot{\rho} = \frac{d\rho}{dt} = \frac{d\rho}{d\phi} \frac{d\phi}{dt} = \frac{d\rho}{d\phi} \frac{C}{\rho^2 \dot{\phi}} = C \frac{d}{d\phi} \left(\frac{1}{\rho} \right)$$

$$\ddot{\rho} = \frac{d\dot{\rho}}{d\phi} \frac{d\phi}{dt} = \frac{d}{d\phi} \left(C \frac{d}{d\phi} \left(\frac{1}{\rho} \right) \right) = C^2 \frac{d^2}{d\phi^2} \left(\frac{1}{\rho} \right)$$

... dans l'accélération radiale

$$a_\rho = -\rho \ddot{\phi}^2 - \rho \frac{C^2}{\dot{\rho}^2}$$

mouvement central en ρ^{-2}

mouvement central en ρ^{-2}

$$\vec{a} =$$

force de gravité

$$\chi = GM$$

force électrostatique

$$\chi = -\frac{1}{m} \frac{1}{4\pi\epsilon_0} qQ$$

théorème

Si la trajectoire d'un mouvement central de centre O est une conique dont O est le foyer, alors l'accélération est en ρ^{-2} :

$$\vec{a} = -\chi \frac{\vec{r}}{\|\vec{r}\|^3}$$

avec χ déterminé par la constante des aires et les paramètres de la conique a et b

$$|\chi| = C^2 \frac{a}{b^2}$$

trajectoire conique \Rightarrow accélération en ρ^{-2}

démonstration

En partant de l'équation de l'ellipse en coordonnées polaires

$$\frac{p}{\rho} = 1 + e \cos \phi$$

... et en utilisant la formule de Binet ...

$$\begin{aligned} a_\rho &= \frac{p}{\rho} \sqrt{\frac{1}{\rho} \left(\frac{d}{d\phi} \left(\frac{1}{\rho} \right) \right)^2 + \frac{1}{\rho^2}} \\ &= \frac{p^2}{\rho^2} \sqrt{\frac{e \cos^2 \phi}{p^2} + \frac{1 - e \cos^2 \phi}{p^2}} \\ &= \frac{p^2}{\rho^2} \sqrt{\frac{1}{p^2}} \end{aligned}$$

trajectoire conique \Rightarrow accélération en ρ^{-2}

... on constate dans le cas de l'ellipse ...

que l'accélération est en ρ^{-2}

$$a_\rho = \frac{p^2}{\rho^3} - \frac{C^2 a}{b^2} > 0$$

... et dans le cas de l'hyperbole ...

$$\frac{p}{\rho} = -1 + e \cos \phi$$

et le signe de χ change

lemme fondamental

lemme

Soit $x \in \mathbb{R}$ un scalaire l'équation différentielle

$$\ddot{x} = f(x)$$

alors

$$G(\dot{x}, x) = \frac{1}{2}\dot{x}^2 - \int_0^x f(\xi)d\xi$$

est une constante du mouvement, c.-à-d. $\frac{dG}{dt} = 0$

démonstration

$$\frac{dG}{dt} = \frac{d}{dt} \left(\frac{1}{2}\dot{x}^2 - \int_0^x f(\xi)d\xi \right) = 0$$

constante du mouvement (énergie)

théorème

Si la trajectoire d'un mouvement central de centre O est une conique dont O est le foyer, alors la grandeur

$$G(\vec{r}, \vec{v}) = \frac{1}{2} \vec{v} \bullet \vec{v} - \frac{\chi}{\|\vec{r}\|} =: K$$

est une constante du mouvement

... ce qui revient à dire que l'énergie

$$E = T + V = \frac{1}{2} m \vec{v} \bullet \vec{v} - m \frac{\chi}{\|\vec{r}\|} = mK$$

... est alors une constante du mouvement

hyperbole ($K > 0$), parabole ($K = 0$), ellipse ($K < 0$)

constante du mouvement (énergie)

démonstration

$$\begin{aligned}a_\rho &= \ddot{\rho} - \frac{C^2}{\rho^3} \\ \ddot{\rho} &= a_\rho + \frac{C^2}{\rho^3} \\ \ddot{\rho} &= -\frac{\chi}{\rho^2} + \frac{C^2}{\rho^3} =: f(\rho) \\ V(\rho) &= - \int_0^\rho -\frac{\chi}{\xi^2} + \frac{C^2}{\xi^3} d\xi \\ &= - \left(\chi \frac{1}{\xi} - \frac{C^2}{2} \frac{1}{\xi^2} \right)_0^\rho \\ &= -\frac{\chi}{\rho} + \frac{C^2}{2} \frac{1}{\rho^2}\end{aligned}$$

constante du mouvement (énergie)

démonstration (suite)

$$\frac{1}{2}\dot{\rho}^2 + \frac{C^2}{2\rho^2} - \frac{\chi}{\rho} = K$$

mais $C = \rho^2 \dot{\phi}$ (loi des aires) et donc

$$\frac{1}{2}\dot{\rho}^2 + \frac{1}{2}\rho^2 \dot{\phi}^2 - \frac{\chi}{\rho} = K$$

ainsi

$$\begin{aligned} v^2 &= \dot{\rho}^2 + \rho^2 \dot{\phi}^2 \\ K &= \frac{1}{2}v^2 - \frac{\chi}{\rho} \end{aligned}$$

et K est une constante du mouvement

période du mouvement

théorème

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{r}{GM}}$$

démonstration

Dans le cas de l'ellipse (courbe fermée)

$$| C | = 2A_0 =$$

et la surface est donnée par

$$S =$$

et

$$| \chi | =$$

période du mouvement

démonstration (suite)

$$|C|^2 = \left(\frac{2\pi ab}{T} \right)^2 = \frac{b^2}{a}$$

$$T^2 = \frac{b^2}{a}$$

conclusion

$$T =$$

théorème

Si l'évolution d'un point est telle que

$$\vec{a} =$$

où χ est une constante, alors le mouvement est central de centre O , et la trajectoire est une conique dont O est le centre

démonstration

$$a_\rho = \dots \quad (\text{hypothèse})$$

$$a_\rho = \dots - \frac{C^2}{\rho^2} \left[\frac{d^2}{d\phi^2} \left(\frac{1}{\rho} \right) - \frac{1}{\rho} \right] \quad (\text{Binet})$$

$$\frac{\chi}{C^2} - \frac{1}{\rho} = \dots$$

... mais on peut ajouter une constante sous la dérivée

$$\frac{\chi}{C^2} - \frac{1}{\rho} = \frac{d^2}{d\phi^2} \left(\frac{1}{\rho} - \frac{\chi}{C^2} \right)$$

... avec $x = \frac{1}{\rho} - \frac{\chi}{C^2}$, on a un oscillateur harmonique ...

réiproque

démonstration (suite)

$$\frac{d^2\phi}{d\tau^2} = -\omega^2 \quad (\text{oscillateur harmonique})$$

$$x(\phi) = A \cos(\phi) + B \sin(\phi)$$

... on peut choisir l'axe polaire afin que $B = 0$

$$\frac{1}{\rho} =$$

... et on a bien une équation d'une conique avec

$$p = \quad e =$$

... les conditions initiales déterminent A et donc l'excentricité e

problème à deux corps

problèmes à deux corps

deux corps interagissent

équations du mouvement

$$m_1 \ddot{\vec{r}}_1 = -\vec{F}_{12}$$

$$m_2 \ddot{\vec{r}}_2 = \vec{F}_{21}$$

problèmes à deux corps

... modification...

$$m_1 \ddot{\vec{r}}_1 + m_2 \ddot{\vec{r}}_2 =$$

$$\ddot{\vec{r}}_2 - \ddot{\vec{r}}_1 = \frac{m_1 + m_2}{m_1 m_2} \vec{F}_{ext}$$

définition

- masse totale : $M = m_1 + m_2$
- masse réduite : $\mu = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$

problème à deux corps

variables relatives et variables du centre de masse

$$\vec{r}_G = \frac{m_1 \vec{r}_1 + m_2 \vec{r}_2}{m_1 + m_2}$$
$$\vec{r} = \vec{r}_1 - \vec{r}_2$$

équations du mouvement

$$M \ddot{\vec{r}}_G = 0$$
$$\mu \ddot{\vec{r}} = \vec{F}^{1 \rightarrow 2} \quad \vec{F}^{1 \rightarrow 2} = F(\|\vec{r}\|) \frac{\vec{r}}{\|\vec{r}\|}$$

conclusion

Le problème est décomposé en un point matériel en translation uniforme de masse $M = m_1 + m_2$ et un point matériel de masse $\mu = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$ soumis à une force centrale

énergie cinétique

$$\begin{aligned} T &= \frac{1}{2}m_1\vec{v}_1 \bullet \vec{v}_1 + \frac{1}{2}m_2\vec{v}_2 \bullet \vec{v}_2 \\ &= \frac{1}{2}m_1\left(\vec{v}_G + \frac{m_1}{M}\vec{v}\right) \bullet \left(\vec{v}_G + \frac{m_1}{M}\vec{v}\right) \\ &\quad + \frac{1}{2}m_2\left(\vec{v}_G + \frac{m_2}{M}\vec{v}\right) \bullet \left(\vec{v}_G + \frac{m_2}{M}\vec{v}\right) \\ &= \frac{1}{2}M\vec{v}_G \bullet \vec{v}_G + \frac{1}{2}\mu\vec{v} \bullet \vec{v} \end{aligned}$$

énergie

$$E = T + V = T + V(\|\vec{r}_1 - \vec{r}_2\|) = T_G + (T_r + V(r)) = E_G + E_r$$

moment cinétique

$$\vec{L}_O = \vec{r}_1 \wedge m_1 \vec{v}_1 + \vec{r}_2 \wedge m_2 \vec{v}_2$$

$$= \vec{r}_1 \wedge m_1 \vec{v}_1 + \vec{r}_2 \wedge m_2 \vec{v}_2$$

$$+ \vec{r}_G \wedge M \vec{v}_G + \vec{r} \wedge \mu \vec{v}$$

$$= \vec{r}_G \wedge M \vec{v}_G + \vec{r} \wedge \mu \vec{v}$$

dynamique terrestre

rappel (accélérations relatives et absolues, ici $\vec{\Omega} = \vec{\omega}$)

$$\vec{a}_a(P) = \vec{a}_a(A) + \vec{a}_r(P) + 2\vec{\omega} \wedge \vec{v}_r(P) + \vec{\omega} \wedge (\vec{\omega} \wedge \vec{AP}) + \dot{\vec{\omega}} \wedge \vec{AP}$$

dynamique terrestre

comme $\dot{\omega} = 0$...

$$m[\vec{a}_r(P) + \vec{a}_a(A) + \vec{\omega} \wedge (\vec{\omega} \wedge \vec{AP}) + 2\vec{\omega} \wedge \vec{v}_r] = m\vec{g} + \vec{F}$$

comme A suit un mouvement circulaire uniforme...

$$\vec{a}_a(A) = -\omega^2(\vec{OA} \times \vec{OA})$$

et par conséquent

$$m\vec{a}_r(P) = m\vec{g} + \vec{F} - m\omega^2(\vec{OA} \times (\vec{OA} - \vec{AP})) - 2m\vec{\omega} \wedge \vec{v}_r(P)$$

$$m\vec{a}_r(P) = m\vec{g} - m\omega^2(\vec{OA} \times \vec{OP}) + \vec{F} - 2m\vec{\omega} \wedge \vec{v}_r(P)$$

correction de la gravité par

$$\vec{a}_r(P) = \vec{g} + \frac{\vec{F}}{m} - 2\vec{\omega} \wedge \vec{v}_r(P)$$

accélération de Coriolis

$$2\vec{\omega} \wedge \vec{v}_r(P)$$

accélération relative (absence de force, $\vec{F} = 0$)

$$\vec{a}_r(P) = \vec{g} - 2\vec{\omega} \wedge \vec{v}_r(P)$$

repère lié à la Terre

Repère $(A, y_1, y_2, y_3) = (A, x, y, z)$, A est la position fixée sur le sol

- x pointe vers le Sud
- y pointe vers l'Est
- z pointe vers le Cosmos

mouvement à la surface de la Terre

équations du mouvement

$$\vec{\omega} = \begin{pmatrix} -\omega \cos \phi \\ 0 \\ \omega \sin \phi \end{pmatrix} \quad \vec{v}_r(P) = \begin{pmatrix} \dot{x} \\ \dot{y} \\ \dot{z} \end{pmatrix} \quad \vec{g} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ -g \end{pmatrix}$$

$$2\vec{\omega} \wedge \vec{v}_r(P) = 2 \begin{vmatrix} \vec{\hat{x}} & -\omega \cos \phi & \dot{x} \\ \vec{\hat{y}} & 0 & \dot{y} \\ \vec{\hat{z}} & \omega \sin \phi & \dot{z} \end{vmatrix} = \begin{pmatrix} -2\dot{y}\omega \sin \phi \\ 2\dot{x}\omega \sin \phi - 2\dot{z}\omega \cos \phi \\ -2\dot{x}\omega \cos \phi \end{pmatrix}$$

mouvement à la surface de la Terre

équations du mouvement

$$\ddot{x} = -2\dot{y}\sin\phi$$

$$\ddot{y} = -2\dot{x}\sin\phi - 2\dot{z}\cos\phi$$

$$\ddot{z} = 2\dot{x}\cos\phi - g$$

approximation lorsque z constant ($\dot{z} = 0$)

Le pendule est supposé suffisamment long et l'écart petit par rapport à la verticale.

intégration successive en retenant que le premier ordre...

$$\ddot{x} = +2\omega \dot{y} \sin \phi$$

$$\ddot{y} = -2\omega \dot{x} \sin \phi$$

... une première intégration découplée...

$$\dot{x}(t) = 2\omega \sin \phi (y(0) - x(0))$$

$$\dot{y}(t) = -2\omega \sin \phi (x(0) + y(0))$$

... deuxième intégration découplée avec $x(t) = x(0)$ et $y(t) = y(0) + \dots$

$$x(t) = \sin \phi (y(0))^2 - x(0)t + x(0)$$

$$y(t) = -\sin \phi (x(0))^2 + y(0)t + y(0)$$

perturbation du mouvement (cas où $\dot{z} = 0$)

s est la déflexion par rapport au mouvement rectiligne

$$s := \sqrt{(x - \dot{x}(0)t)^2 + (y - \dot{y}(0)t)^2} = v_0 \sin \alpha_0 t$$

avec $v_0 = \sqrt{\dot{x}(0)^2 + \dot{y}(0)^2}$

pendule de Foucault

en partant de la formule

$$s = \omega \sin \phi \sin \theta$$

... la déviation angulaire $\Delta\phi$ vaut

$$\Delta\phi = \frac{s}{\omega \sin \theta}$$

après 10 minutes, on trouve une déviation en degrés de ...

$$\Delta\phi = \sin^{-1} 7 \cdot 10^{-5} \cdot 10 \cdot 60 = \sin^{-1} 0.042 \text{ [rad]} = \sin^{-1} 2.35 \text{ [degrés]}$$