

3. Différentielles – formes diff - applications

Ex. 3.1.1 calcul de diff

- 1) Calculer la différentielle de la fonction g définie par $g(x,y) = \sqrt{1+x^2y^2}$
- 2) Trouver l'équation du plan tangent à la surface d'équation $z = x^4 - y^2$, au point $(1,2,2)$
- 3) Une particule lancée avec une vitesse v , faisant un angle α avec l'horizontale, atteint sur un plan horizontal ayant la cote du pt de lancement, la distance : $x = \frac{v^2 \sin 2\alpha}{g}$. Déterminer sa différentielle

Ex. 3.1.2 formes différentielles exactes (ou totales)

Dire si les formes différentielles suivantes sont des formes différentielles exactes. Dans l'affirmative, trouver les fonctions correspondantes.

- 1) $\omega_1 = xdy + ydx$
- 2) $\omega_2 = \frac{z}{x}dx + \frac{z-x}{y}dy - dz$
- 3) $\omega_3 = \left(2x + \frac{1}{x}\right)dx + \left(2 + \frac{1}{y}\right)dy$

Ex. 3.2 Applications numériques

Soit f définie par $f(x) = \sin x$

Calculer Δf et δf pour des variations Δx , de x , autour de $x_0=0$, de : 1 rad ; 0,1 rad et 0,01 rad. En déduire l'erreur

commise lorsqu'on remplace Δf par δf , i.e. $\left| \frac{\Delta f - \delta f}{\Delta f} \right|$

Ex. 3.3.1 "petites" variations des fonctions

Dans les trois exercices qui suivent, on demande d'abord un **calcul exact de la variation**, puis un **calcul approché** en utilisant la notion de différentielle. **Commenter** brièvement le résultat obtenu.

- 1) A la surface de la Terre, en un lieu de latitude $48,9^\circ$, l'accélération de la pesanteur est $g = 9,807 \text{ m} \cdot \text{s}^{-2}$. Quelle est sa valeur 3 km plus haut, sachant que $g(h) = \frac{k}{(R_T + h)^2}$, $R_T = 6380 \text{ km}$?
- 2) la période des oscillations de faible amplitude d'un pendule de longueur ℓ est $T = 2\pi\sqrt{\ell/g}$
 - a) Calculer T pour un pendule de longueur $\ell = 1 \text{ m}$, avec $g = 9,807 \text{ m} \cdot \text{s}^{-2}$
 - b) Quelle est la variation de la période pour une petite variation de longueur de 1 cm ?
- 3) La température T_T (K / $K = ^\circ\text{C} + 273$) à la surface de la Terre est reliée à la température de surface du soleil T_S (K) par une relation de la forme : $T_T^4 = K \frac{T_S^4}{D^2}$, où $K = \text{cte}$ et $D = \text{dist. Terre-soleil} = 150 \cdot 10^6 \text{ km}$; On donne $T_T = 300 \text{ K}$, $T_S = 6000 \text{ K}$
 - a) de combien faut-il se déplacer depuis la Terre pour que la T_{re} varie de 1 K ? Que peut-on prévoir sur Mars ($D = 220 \cdot 10^6 \text{ km}$) et sur Vénus ($D = 108 \cdot 10^6 \text{ km}$) ?
 - b) de combien varie T_S lorsque T_T varie de 1 K ?

3. Différentielles – formes diff - applications

Ex. 3.1.1 calcul de diff

1) Calculer de différentielle - $g(x,y) = \sqrt{1+x^2y^2}$ -

$$\text{cours : } dg(x,y) = \frac{\partial g}{\partial x} dx + \frac{\partial g}{\partial y} dy$$

$$\text{d'où : } dg = \frac{xy^2}{\sqrt{1+x^2y^2}} dx + \frac{yx^2}{\sqrt{1+x^2y^2}} dy$$

2) Trouver l'équation du plan tangent à la surface d'équation $z = x^4 - y^2$, au point (1,2,2)

$$\text{Ici, } z = f(x,y) \Rightarrow dz = \frac{\partial z}{\partial x} dx + \frac{\partial z}{\partial y} dy$$

$$\text{Le plan tan a pour éq : } (z - z_0) = 4x_0^3(x - x_0) - 2y_0(y - y_0).$$

$$\text{Au pt (1,2,2) cette éq s'écrit : } 4x - 4y - z = -6 \quad \text{CQFD}$$

3) Une particule lancée à v , faisant un angle α avec l'horizontale, atteint sur un plan horizontal ayant la cote du pt de lancement, la distance :

$$x = \frac{v^2 \sin 2\alpha}{g}. \text{ Déterminer sa différentielle}$$

$$\begin{aligned} x = f(v, \alpha, g) \Rightarrow dx &= \frac{\partial x}{\partial v} dv + \frac{\partial x}{\partial \alpha} d\alpha + \frac{\partial x}{\partial g} dg \\ &= \frac{\sin 2\alpha}{g} 2v dv + \frac{v^2}{g} 2 \cos 2\alpha d\alpha - v^2 \sin 2\alpha \frac{dg}{g^2} \end{aligned}$$

Ex. 3.1.2 diff exacte (ou totale)

Dire si les diff suivantes sont des formes diff exactes. Si oui, trouver les fonc dont elles sont les diff

1) $\omega_1 = xdy + ydx$, est de la forme : $A(x,y)dx + B(x,y)dy$

$$\text{diff exacte} \Leftrightarrow \frac{\partial A}{\partial y} = \frac{\partial B}{\partial x} \Leftrightarrow \frac{\partial y}{\partial y} = \frac{\partial x}{\partial x} \rightarrow \text{OK} (=1)$$

$\Leftrightarrow \omega_1$ est une diff exacte

$$\Leftrightarrow \exists f \mid df = xdy + ydx \quad \text{or } df = \frac{\partial f}{\partial x} dx + \frac{\partial f}{\partial y} dy$$

Par identification :

$$\begin{cases} \frac{\partial f}{\partial x} = y & (1) \\ \frac{\partial f}{\partial y} = x & (2) \end{cases}$$

En intégrant (1) / x on trouve :

$$f(x,y) = \int \frac{\partial f}{\partial x} dx + g(y) = yx + g(y).$$

On détermine $g(y)$ en injectant le résultat dans (2) :

$$\frac{\partial f}{\partial y} = x + g'(y) = x \Rightarrow g'(y) = 0 \Rightarrow g(y) = K \in \mathbb{R}$$

Par suite, la fonc. cherchée est : $f(x,y) = xy + K \in \mathbb{R}$

$$2) \omega_2 = \frac{z}{x} dx + \frac{z-x}{y} dy - dz$$

ω_2 est de la forme : $A(x,y,z)dx + B(x,y,z)dy + C(x,y,z)dz$

$$\text{diff exacte} \Leftrightarrow \frac{\partial_y A}{\partial_x B} = \frac{\partial_z A}{\partial_x C}, \frac{\partial_z A}{\partial_y C} = \frac{\partial_z B}{\partial_y C}$$

$$\left. \begin{aligned} \frac{\partial_y A}{\partial_x B} &= \frac{\partial_y \left(\frac{z}{x} \right)}{\partial_x \left(\frac{z-x}{y} \right)} = 0 \\ \frac{\partial_z A}{\partial_x C} &= \frac{\partial_z \left(\frac{z}{x} \right)}{\partial_x \left(\frac{z-x}{y} \right)} = \frac{-1}{y} \end{aligned} \right\} \frac{\partial_y A}{\partial_x B} \neq \frac{\partial_z A}{\partial_x C} \Rightarrow \omega_2 \text{ pas une diff tot}$$

$$3) \omega_3 = (2x + 1/x)dx + (2 + 1/y)dy$$

ω_3 est de la forme : $A(x)dx + B(y)dy$

$$\text{diff exacte} \Leftrightarrow \frac{\partial_y A}{\partial_x B} = \frac{\partial_z A}{\partial_x C} ; \text{ Or } \frac{\partial_y A}{\partial_x B} = 0 = \frac{\partial_z A}{\partial_x C} \quad \text{CQFD}$$

$$\text{donc } \exists f \text{ tq } df = \omega_3. \text{ Or par déf. } df = \frac{\partial f}{\partial x} dx + \frac{\partial f}{\partial y} dy$$

Par identification :

$$\begin{cases} \frac{\partial_x f}{\partial_x} = 2x + 1/x & (1) \\ \frac{\partial_y f}{\partial_y} = 2 + 1/y & (2) \end{cases} \Rightarrow \begin{cases} (1) \Rightarrow f(x,y) = \int \frac{\partial f}{\partial x} dx + \varphi(y) = x^2 + \ln(x) + \varphi(y) \\ (2) : \varphi'(y) = 2 + 1/y \Rightarrow \varphi(y) = 2y + \ln(y) + k \end{cases}$$

$$\text{d'où : } f(x,y) = x^2 + 2y + \underbrace{\ln(x) + \ln(y)}_{\ln(xy)} + k \in \mathbb{R}$$

Ex. 3.2 A.N. Δf - df , Δx - dx

Soit $f(x) = \sin x$. Calculer Δf et δf pour des variations Δx , de x , autour de $x_0=0$, de : 1 rad ; 0,1 rad et 0,01 rad. En déduire l'erreur commise lorsqu'on remplace Δf par δf $|(\delta f - \Delta f)/\Delta f|$

Ici, $f(x) = \sin(x)$. Si x varie de Δx , f varie de :

$$\bullet \Delta f = f(x_0 + \Delta x) - f(x_0) = \sin(x_0 + \Delta x) - \sin(x_0) = \Delta \sin(x_0) \quad (1)$$

$$\bullet \text{ par déf, } df(x_0) = f'(x_0)dx.$$

$$\text{On fait l'approx : } \underbrace{\delta f(x_0)}_{\sin(x_0)} \approx f'(x_0)\delta x = \cos(x_0)\delta x \quad (2)$$

$$\text{Ici, en } x_0 = 0, (1) \text{ s'écrit : } \sin(\Delta x) = \Delta \sin(x) (= \Delta f)$$

$$\text{Et } (2) = \delta \sin(x_0) \approx \delta x$$

d'où :

Δx (rad)	1	0,1	0,01
$\Delta \sin(x_0)$.841	.09983	.009998
$\delta f(x_0)$	1	0,1	0,01
$ (\Delta f - \delta f)/\Delta f $	~20%	0,2%	~2.10 ⁻³ %

Ex. 3.3.1 petites variations des fonctions

1) A la surface de la Terre, en un lieu de latitude 48,9° l'accélération de la pesanteur est $g = 9,807 \text{ m.s}^{-2}$. Quelle est sa val. 3 km plus haut, sachant que

$$g(h) = \frac{k}{(R_T + h)^2}, \quad R_T = 6380 \text{ km}$$

• calcul exact :

$$g(3\text{km}) = \left(\frac{6380}{6383}\right)^2 \cdot 9,807 = 9,798 \text{ m.s}^{-2}$$

• calcul approché par utilisation d'une diff.

Ici, on connaît $g(h_0 = 0)$ où $g(\overset{\text{dist/sol (altitude)}}{h}) = \frac{k}{(R_T + h)^2}$ et on

cherche : $g(h_0 + \Delta h = 3\text{km})$.

Pb : Δh pas petit devant $h_0 \Rightarrow$ faire un changt de

repère : posons $\overset{\text{dist/centre de la Terre}}{z} = R_T + h$

alors $g(h) \rightarrow g(z) = K/z^2$ **(E)**

$$\text{et } g(z_0 + \underset{\text{sol}}{\delta z}) \approx g(z_0) + \delta g(z_0) = g(z_0) \left[1 + \frac{\delta g}{g} \right]_{z_0}$$

- passage par une diff log :

$$\text{ici : (E)} \Rightarrow \ln(g) = \ln(k) - 2\ln(z) \Rightarrow \frac{dg}{g} \Big|_{z_0} = \frac{dk}{k} \Big|_{z_0} - 2 \frac{dz}{z} \Big|_{z_0}$$

Notation courante en physique : "δ" pour les "petites var^{on}".

$$\Rightarrow \frac{\delta g}{g} \Big|_{z_0} \approx \frac{\delta k}{k} \Big|_{z_0} - 2 \frac{\delta z}{z} \Big|_{z_0} = \frac{\overset{\text{var de k ici=0}}{\delta k}}{k} \Big|_{z_0} - 2 \frac{\overset{\text{var de z ici=3km}}{\delta z}}{z} \Big|_{z_0}$$

$$\text{A.N.} \quad \frac{\delta g}{g} \Big|_{z_0} \approx -2 \frac{3}{6380} = -9,40 \cdot 10^{-4}$$

$$\begin{aligned} \text{finalement : } g(z_0 + \delta z_0) &\approx g(z_0) \left[1 + \frac{\delta g}{g} \right]_{z_0} \\ &\approx 9,807(1 - 9,4 \cdot 10^{-4}) \\ &\approx 9,798 \text{ m.s}^{-2} \approx g(3\text{km}) \end{aligned}$$

- calcul direct :

$$g \equiv g(k, z) \Rightarrow \frac{\delta g}{g} \approx \frac{\partial g}{\partial k} \frac{\delta k}{k} + \frac{\partial g}{\partial z} \frac{\delta z}{z} \approx -\frac{2k}{z^3} \delta z \approx -2g_0 \frac{\delta z}{R_T} \approx \delta g$$

$$\begin{aligned} \text{A.N.} \quad g(z_0 + \underset{\text{sol}}{\delta z}) &\approx g(z_0) + \delta g(z_0) \\ &\approx 9,807 \left[1 - 2 \cdot \frac{3}{6380} \right] \approx 9,798 \text{ m.s}^{-2} \approx g(3\text{km}) \end{aligned}$$

• Conclusion

L'utilisation d'une diff conduit au \hat{m} résultat au 1/1000 près (bonne approx car "petite var^{on}").

2) la période des oscillations de faible amplitude d'un pendule de longueur ℓ est $T = 2\pi\sqrt{\ell/g}$

a) Calculer T pour un pendule de longueur $\ell = 1\text{m}$, avec $g = 9,807 \text{ m.s}^{-2}$

$$T = 2\pi\sqrt{\ell/g} = 2,006 \text{ s} = T$$

b) Quelle est la variation de la période pour une petite variation de longueur de 1 cm ?

• calcul exact :

$$\Delta T = T_{\text{finale}} - T_{\text{initiale}} = 2\pi \left(\sqrt{\frac{\ell \pm 0,01}{g}} - \sqrt{\frac{\ell}{g}} \right)$$

$$\text{A.N.} \quad \Delta T^+ \approx 10,01 \text{ ms} \quad \Delta T^- \approx -10,06 \text{ ms}$$

• calcul approché par utilisation d'une diff.

ici « petit » c'est 1cm / 1m ;

- passage par une diff log:

$$\ln T = \ln(2\pi) + \frac{1}{2} \ln(\ell) - \frac{1}{2} \ln(g)$$

$$\Rightarrow \frac{dT}{T} = \frac{1}{2} \left(\frac{d\ell}{\ell} - \frac{dg}{g} \right) \Rightarrow \delta T \approx \frac{T}{2} \left(\frac{\overset{\text{ici 0}}{\delta \ell}}{\ell} - \frac{\delta g}{g} \right) \quad (\text{var}^\circ \text{ de T et } \ell \text{ ds le } \hat{m} \text{ sens})$$

$$\text{A.N.} \quad \delta T = \frac{2,006}{2} \cdot \frac{0,01}{1} = 0,01 \text{ s} = \delta T \quad (\text{très proche du calcul exact !})$$

- calcul direct

$$\begin{aligned} T(\ell, g) \Rightarrow dT &= \frac{\partial T}{\partial \ell} d\ell + \frac{\partial T}{\partial g} dg \\ \Rightarrow \delta T &\approx \frac{\partial T}{\partial \ell} \delta \ell + \frac{\partial T}{\partial g} \delta g \approx \frac{2\pi}{\sqrt{g}} \cdot \frac{1}{2\sqrt{\ell}} \delta \ell \approx \delta T \end{aligned}$$

$$\text{A.N.} \quad \delta T \approx 0,010 \text{ s} \quad (\text{idem !})$$

3) La température T_T (K / $K = ^\circ C + 273$) à la surface de la Terre est reliée à la T de surface du soleil T_s (K) par une relation de la forme :

$$T_T^4 = k \cdot \frac{T_s^4}{D^2}, \text{ où } k = \text{cte et } D = \text{dist. Terre soleil} = 150 \cdot 10^6 \text{ km}$$

On donne $T_T = 300K$, $T_s = 6000K$

a) de combien faut-il se déplacer depuis la Terre pour que la T_{ure} varie de 1K ? Que peut-on prévoir sur Mars ($D = 220 \cdot 10^6 \text{ km}$) et sur Vénus ($D = 108 \cdot 10^6 \text{ km}$)

- calcul exact :

Encourager les étudiants à le faire seuls chez eux !

- calcul approché par utilisation d'une diff.

$$T_T^4 = k \cdot \frac{T_s^4}{D^2} \Rightarrow 4 \ln T_T = \ln k + 4 \ln T_s - 2 \ln D$$

$$d'où : 4 \frac{\delta T_T}{T_T} \approx 0 + 4 \frac{\delta T_s}{T_s} - 2 \frac{\delta D}{D}$$

$$\Rightarrow \delta D \approx -2 \frac{\delta T_T}{T_T} D \text{ ("-" traduit que lorsque } D \uparrow, T \downarrow)$$

$$= 1 \text{ million de km} \approx \delta D$$

• Sur Mars, sachant que $T \downarrow$ de 1K à chaque million de km, on peut prévoir une T_{ure} moyenne de l'ordre de :
 $300 - 70 = 230K = -43^\circ C$

• Sur Venus, on a : $300 + 42 = 342K = 69^\circ C$ (c'est hot !)

b) de combien varie T_s lorsque T_T varie de 1° ?

- calcul exact :

Encourager les étudiants à le faire seuls chez eux !

- calcul approché par utilisation d'une diff.

$$\text{ici, seule } T_T \text{ varie } \delta T_s \approx \frac{T_s}{T_T} \delta T_T = 20^\circ C \approx \delta T_s$$