

II - Analyse d'une carte météorologique

1°) Equation de Navier-Stokes avec force de Coriolis :

$$\underbrace{\frac{\partial \vec{u}}{\partial t}}_{U/T} + \underbrace{(\vec{u} \cdot \vec{\nabla}) \vec{u}}_{U^2/L \text{ inertiel}} = -\frac{1}{\rho} \vec{\nabla} p - \underbrace{2 \vec{\Omega} \wedge \vec{u}}_{2\Omega U \text{ Coriolis}} + \underbrace{\nu \nabla^2 \vec{u}}_{\nu U/L^2 \text{ visqueux}}$$

inertiel \ll Coriolis : $\frac{U^2}{L} \ll 2\Omega U$, soit $Ro = \frac{U}{2\Omega L} \ll 1$

visqueux \ll inertiel : $\nu \frac{U}{L^2} \ll \frac{U^2}{L}$, soit $Re = \frac{UL}{\nu} \gg 1$.

* Donc si $Ro \ll 1$ et $Re \gg 1$, alors l'équation de NS se ramène à l'équation $\vec{\nabla} p = -2\rho \vec{\Omega} \wedge \vec{u}$.

(NB : Lorsque $Re \gg 1$, on a par ailleurs $T \approx L/U$, donc le terme instationnaire est d'ordre U^2/L , lui aussi négligeable comparé au terme de Coriolis).

* $\vec{\Omega} \wedge \vec{u}$ est perpendiculaire à \vec{u} . Donc $\vec{\nabla} p \perp \vec{u}$, donc \vec{u} parallèle aux isobares.

(Formellement : $\vec{u} \cdot \vec{\nabla} p = \vec{u} \cdot (-2\rho \vec{\Omega} \wedge \vec{u}) = 0$

or on a $dp = d\vec{s} \cdot \vec{\nabla} p$ avec $d\vec{s} = \vec{u} dt$

d'où $dp = 0$, soit $p = \text{cte}$ le long de \vec{u}).

$$2^\circ) \Omega = \frac{2\pi}{1 \text{ jour}} \approx \underline{7,3 \times 10^{-5} \text{ rad/s.}}$$

$$\left\{ \begin{array}{l} \text{Dépression : } R_0 = 0,17 \\ \text{Tornade : } R_0 = 7000 \\ \text{Baignoire : en choisissant } L \approx 1 \text{ cm et } V \approx 1 \text{ m/s,} \\ R_0 \approx 7 \times 10^5. \end{array} \right.$$

Donc seul le premier cas (la dépression) est influencé par la rotation de la Terre.

$$3^\circ) \text{ Eq. (3) selon } \left\{ \begin{array}{l} \vec{e}_x : \frac{\partial p}{\partial x} = 2\rho\Omega u_y \\ \vec{e}_y : \frac{\partial p}{\partial y} = -2\rho\Omega u_x \\ \vec{e}_z : \frac{\partial p}{\partial z} = 0. \end{array} \right.$$

$$\vec{\nabla}_\perp (\text{eq.3}) : \quad \vec{0} = -2\rho \vec{\nabla}_\perp (\vec{\Omega} \wedge \vec{u}) \quad (\text{car } \vec{\nabla}_\perp \vec{\nabla}_\perp p = \vec{0})$$

$$\text{soit : } \vec{0} = -2\rho \begin{pmatrix} 2\Omega \frac{\partial u_x}{\partial z} \\ 2\Omega \frac{\partial u_y}{\partial z} \\ -2\Omega \left(\frac{\partial u_x}{\partial x} + \frac{\partial u_y}{\partial y} \right) \end{pmatrix}$$

On en déduit que :

$$(i) \quad \frac{\partial u_x}{\partial x} + \frac{\partial u_y}{\partial y} = 0 : \text{ incompressibilité dans le plan } (x,y)$$

$$(ii) \quad \frac{\partial}{\partial z} u_x = \frac{\partial}{\partial z} u_y = 0, \text{ donc } (u_x, u_y) \text{ indépendant de } z.$$

$$4^\circ) \quad \vec{\nabla} \cdot \vec{u} = 0 \Rightarrow \frac{\partial u_z}{\partial z} = - \left(\frac{\partial u_x}{\partial x} + \frac{\partial u_y}{\partial y} \right) = 0.$$

$$\text{or } u_z = 0 \text{ en } z = 0, \text{ donc } u_z = 0 \forall z.$$

5°) Sur la carte, on compte environ 10 isobares sur une distance de 1100 km, soit $\frac{\Delta p}{L} \approx 400 \text{ Pa} \times \frac{10}{1000 \text{ km}} \approx 0,004 \text{ Pa/m}$.

$$\text{d'où } U \approx \frac{\Delta p / L}{2 \Delta \rho \rho} \approx \underline{45 \text{ m/s} \approx 170 \text{ km/h.}}$$

$$Ro \approx \frac{U}{2 \Delta \rho D} \approx 0,1 \quad (\text{avec } D \approx 3000 \text{ km le diamètre de la dépression}).$$

Ro petit \Rightarrow Ecoulement influencé par la rotation de la Terre.

6°) On calcule la divergence de l'éq. (3)

$$\nabla^2 p = -2\rho \vec{\nabla} \cdot (\Delta \vec{u} \wedge \vec{u})$$

$$\frac{\partial^2 p}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 p}{\partial y^2} = +2\rho \Delta u \left(\frac{\partial u_y}{\partial x} - \frac{\partial u_x}{\partial y} \right) = 2\rho \Delta u \omega_z$$

7°) si $\omega_z = \text{cte}$, alors, en symétrie cylindrique,

$$\frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \left(r \frac{\partial p}{\partial r} \right) = 2\rho \Delta u \omega_z$$

$$\Rightarrow \underline{p(r) = P_0 + \frac{1}{2} \rho \Delta u \omega_z r^2}, \text{ où } P_0 \text{ est la pression au centre du tourbillon (en } r=0).$$

8°) si $\omega_z > 0$ (cyclone), alors $p(r) \geq P_0$: la pression est donc minimale au centre \Rightarrow "dépression".

inversement, si $\omega_z < 0$ (anticyclone), alors $p(r) \leq P_0$.

Sur la Fig. 2, la dépression ("L") au large de l'Ecosse tourne dans le sens trigonométrique \curvearrowright il s'agit donc bien d'un cyclone.

$$g^o) \begin{cases} \text{pour } z \gg \delta, & \vec{\nabla} p = -2\rho \vec{\Omega} \wedge \vec{u} \quad (A) \\ \text{pour } z \ll \delta, & \vec{\nabla} p = \eta \nabla^2 \vec{u}. \quad (B). \end{cases}$$

a) selon (A), on a $\partial p / \partial z = 0$ (cf. question 3)

selon (B), on a $\partial p / \partial z = \eta \nabla^2 u_z$. Donc si $u_z = 0$, alors

$$\partial p / \partial z = 0. \text{ pour } \delta \ll z.$$

Conclusion : on a bien $\partial p / \partial z = 0 \quad \forall z$.

b) Dans le cas d'un anticyclone, on a $\omega_z < 0$, soit $p(r) \geq p_0$.

Donc $\partial p / \partial r < 0$ pour $z \gg \delta$.

Puisque $\partial p / \partial z = 0$, alors on a aussi $\partial p / \partial r < 0$ pour $z \ll \delta$.

Or, pour $z \ll \delta$, l'écoulement est régi par l'équation de Stokes.

Donc, par analogie avec un écoulement de Poiseuille,

lorsque $\partial p / \partial r < 0$ on a $u_r > 0$.

c) L'existence d'un écoulement $u_r > 0$ implique $u_z \neq 0$.

$$\text{(Incompressibilité : } \vec{\nabla} \cdot \vec{u} = 0 = \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (r u_r) + \frac{\partial u_z}{\partial z} \text{)}$$

ici, on doit avoir $u_z < 0$ pour compenser $u_r > 0$.

Etant donné que $\frac{\partial u_z}{\partial z} = 0$ pour $z \gg \delta$ (question 4)

Alors $u_z < 0 \quad \forall z$.

Cyclone $\Rightarrow u_z > 0$: l'Air monte, se refroidit, et la vapeur d'eau condense \Rightarrow pluie.

Inversement, Anticyclone $\Rightarrow u_z < 0$: L'air descend,

se réchauffe, et peut donc contenir une plus grande quantité d'eau sous forme de vapeur \Rightarrow temps sec

(air humide mais sans pluie).

Foireux pour le prof, c'est pas du Stokes près de la surface, on peut pas éliminer le terme Coriolis. C'est en fait un problème de couche limite \rightarrow Eckman. On montre que le grad p s'élimine, et il reste que visq+Coriolis. En utilisant l'incomp. horiz, on obtient le flux radial. Le flux radial est /géométrique/, 10° dû à la condition $u=0$ à la surf, pas dû à un gradient de pression ! (Pas le même mécanisme que la tasse d'Einstein, où c'est le terme non-lin inertiel qui fait ça, pas Coriolis.) Enfin, on obtient le petit flux vertical par incomp 3D.