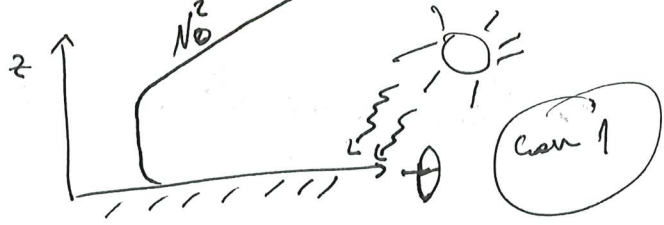


Convection dans l'atmosphère:



Convection sèche:

Chauffage de la surface par le Soleil → air chaud s'élève et se mélange
couche limite convective 1-2 km.

Convection humide:

Air chaud et humide s'élève → condensation
↓
rejet de chaleur

latente

⇒ convection profonde : ~~peut atteindre la trop~~
s'arrête à la tropopause (pq?).

La convection est omniprésente dans l'atmosphère. Elle nourrit la formation de nuages.

Convection dans l'océan : - refroidissement de la surface / ~~évaporation~~ évaporation / rejet de sel.

- double-diffusion

- ~~pluies~~

- convection thermique: la nuit, ou l'hiver quand le vent souffle.

~~typiquement~~ typiquement $\sim 100-200$ m

Red, mer labrador, Groenland: stratif. initiale faible et refroidissement fort

⇒ convection "profonde" 1000 - 2000 m.

→ formation d'eau profonde homogène, vive. thermohaline.

• Mise en équation: Boussinesq non-hydro:

$$\begin{cases} \partial_t \vec{u} + \nabla \cdot (\vec{u} \otimes \vec{u}) = \frac{-1}{\rho_0} \nabla P + b \vec{e}_z & + \left(\vec{v} \Delta \vec{x} \right) / \alpha \\ \partial_t \phi + \nabla \cdot (\vec{u} \phi) = \left(F_\phi \right) & \left(- \vec{b} \times \vec{u} \right) \\ \nabla \cdot \vec{u} = 0 \end{cases}$$

$$b = -g \frac{\rho - \rho_0}{\rho_0}$$

$$\vec{u} = (u, v, w)$$

ϕ : θ (température potentielle dans atmosphère sèche)

$$b = +g \frac{\theta - \theta_0}{\theta_0}$$

Océan: $\phi = \theta, S$

\uparrow température conservative.

$$b = -g \alpha (\theta - \theta_0) + g \beta (S - S_0)$$

• Pour simplifier (condition adiabatiques)

$$\partial_t b + \nabla \cdot (\vec{u} b) = 0.$$

• Déclencheur des mouvements convectifs: le flux de flotabilité à

la surface: Atmo: $B_\phi = \frac{g}{\theta_0} \overline{w'\theta'} = \frac{g}{\theta_0 \rho_0 c_p} Q$

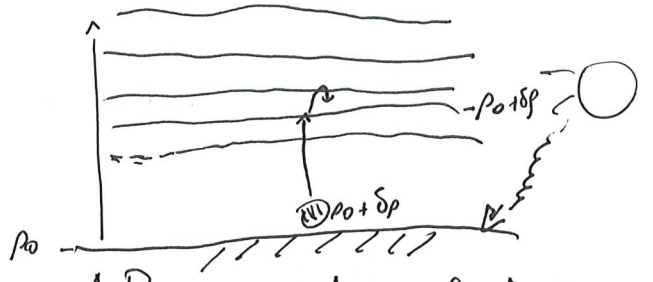
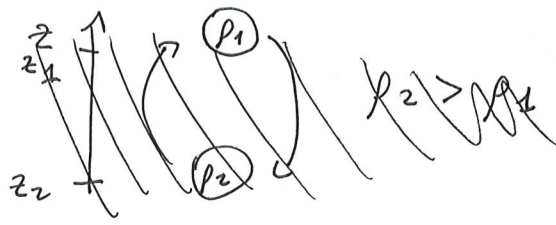
Océan: $B_0 = \frac{g}{\rho_0} \left(\frac{\alpha}{c_p} Q \right) + g \beta S (Evap - Precip) + Brine$

88

Convective instability: basic mechanism:

low (2)

$$D_* = \frac{\overline{w'\theta'_0}}{w_* \theta_*}$$



Conversion of potential energy $\Delta P = \rho_1 \Delta z - \rho_2 \Delta z = \Delta \rho \Delta z$

kinetic energy: $K = 2 \times 3 \times \frac{1}{2} \bar{p} w^2$

• linearisation:
 $u = 0 + u' + \dots$
 $b = b_0(z) + b' + \dots$

$$\begin{cases} \partial_t \vec{u}' = -\frac{1}{\rho_0} \nabla_h p' \\ \partial_t w' = -\frac{1}{\rho_0} \partial_z p' + b' \\ \nabla \cdot \vec{u}' = 0 \\ \partial_t b' + w' N_0^2 = 0 \end{cases}$$

$$N_0^2 = \frac{d}{dz} b_0(z)$$

Solutions en $e^{-i(\omega t - kx - ly - mz)}$

$$\Rightarrow \omega^2 = \frac{(k^2 + l^2) N_0^2}{k^2 + l^2 + m^2}$$

$N_0^2 < 0 \Rightarrow$ modes exponentiellement instables \Rightarrow convection

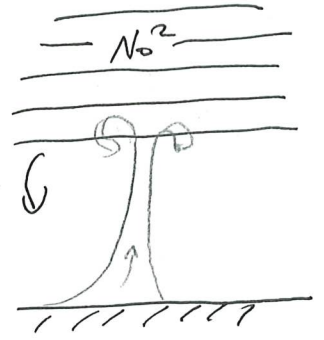
* Modèle (1D) d'une colonne de fluide: $\bar{X}(z, t) = \frac{1}{L_x L_y} \iint_{L_x L_y} X(x, y, z, t) dx dy$
 fluctuations $X' = X - \bar{X}$

2. On néglige les termes de bord des intégrales (ie conditions limites périodiques). Dans un modèle 3D, les termes de bord seront réinterprétés en advection horizontale.

3. ~~si~~ fond plat: $\bar{w}(z=z_0) = 0 \Rightarrow \partial_z \bar{w} = 0$ $\forall z$ et $\partial_z \bar{w} = 0$

4. Equilibre hydro moyen: $\frac{1}{\rho_0} \partial_z \bar{P} = \bar{b}$

$$\Rightarrow \begin{cases} \partial_t \bar{u}_H = - \bar{f} \times \bar{u}_H - \partial_z w' \bar{u}'_H \\ \partial_t \bar{b} = - \partial_z w' \bar{b}' \end{cases}$$

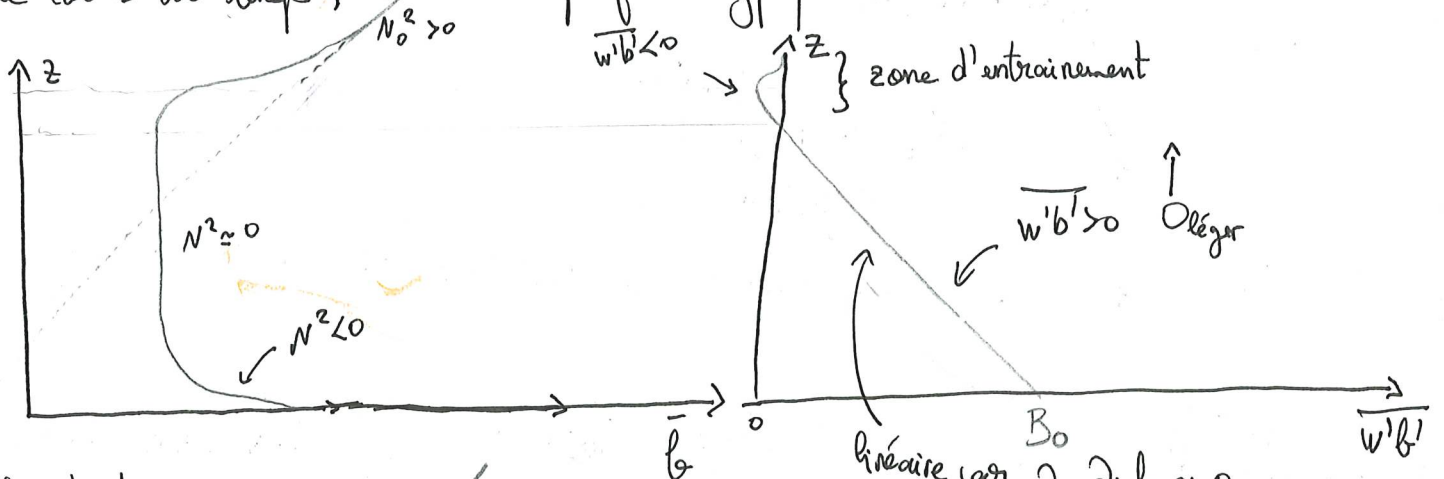


Modèles d'ordre 0:

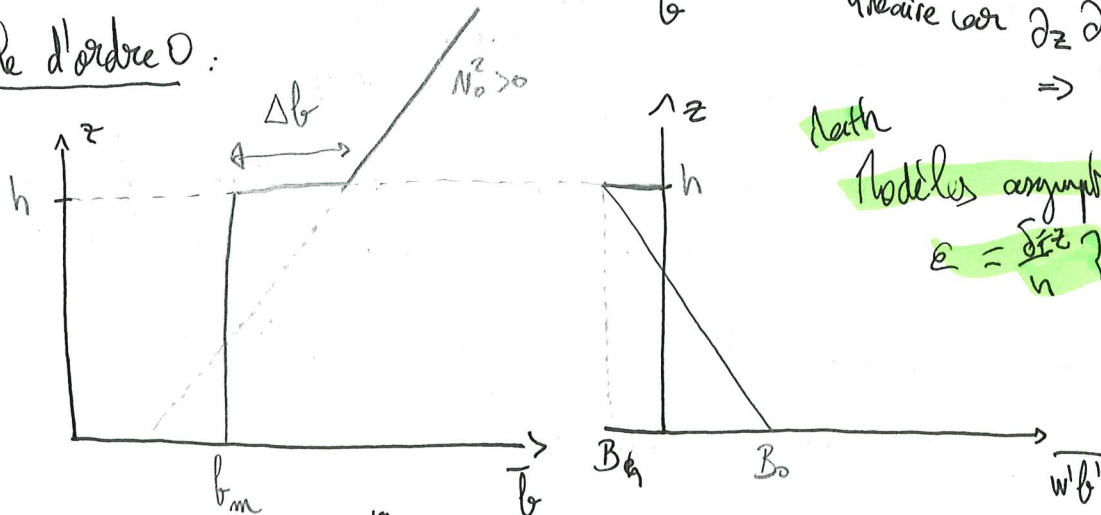
[Eq: dans toute la suite, on se place dans l'atmosphère]

Situation physique: flux de flottabilité B_0 en surface, dans un fluide initialement au repos ($\bar{u}(t=0)=0$) et linéairement stratifié ($N_0^2 > 0$)

→ ~~comme~~ le flux de flottabilité génère une instabilité, qui crée des mouvements convectifs. Les principales structures cohérentes de l'écoulement (appelées "panaches") sont constituées de parcelles légères ~~qui~~ et ascendants, qui tendent à résorber l'instabilité. En moyenne, les panaches ~~contribuent~~ contribuent à mélanger le fluide, et une couche de mélange se développe au cours du temps, dont les profils typiques sont:



Modèle d'ordre 0:



$$b_m = \frac{1}{h} \int_0^h \bar{b} dz$$

avec
Modèles asymptotiques en $\epsilon = \frac{\delta z}{h}$

linéaire car $\partial_z \partial_t b \approx 0$
 $\Rightarrow \partial_{zz} w'b' \approx 0$

En intégrant l'éq de conservation de la flottabilité

entre 0 et h^- , on trouve :

$$\int_0^{h^-} \partial_t \bar{b} dz = \int_0^{h^-} -\partial_z w' b'$$

$$\begin{aligned} \Rightarrow - \left[\overline{w' b'} \Big|_{h^-} - \overline{w' b'} \Big|_0 \right] &= \partial_t \left(\int_0^{h^-} \bar{b} dz \right) - \bar{b}(h^-) \partial_t h \\ &= \partial_t (h \times b_m) - \bar{b}(h^-) \partial_t h \end{aligned}$$

En supposant une couche d'entraînement d'épaisseur nulle, on a $\bar{b}(h^-) \approx b_m$

et

$$\partial_t b_m = \frac{B_0 - B_h}{h}$$

En intégrant l'équation de flottabilité entre h^- et h^+ , on trouve et en supposant $\overline{w' b'}_{h^+} = 0$, on trouve :

$$\overline{w' b'}_{h^-} = - \underbrace{(b(h^+) - b(h^-))}_{\Delta b} \partial_t h \quad (1)$$

→ un flux d'entraînement dû à la pénétration de panaches dans la zone stratifiée ($\overline{w' b'} < 0$) donne lieu à un approfondissement de couche de mélange ($\partial_t h > 0$).

Dernière équation : règle de la chaîne en h^+ :

$$\partial_t \bar{b}(h^+) = \partial_z \bar{b} \Big|_{h^+} \partial_t h^+ = N_0^2 \partial_t h$$

$$\begin{aligned} \Rightarrow \partial_t \Delta b &= N_0^2 \partial_t h - \partial_t \underbrace{b(h^-)}_{b_m} \\ &= N_0^2 \partial_t h - \frac{B_0 - B_h}{h} \end{aligned}$$

$$\Rightarrow \partial_t \left(N_0^2 \frac{h^2}{2} - \Delta b h \right) = B_0 \quad (2) \quad \leftarrow \text{s'obtient aussi en intégrant entre } 0 \text{ et } h^+.$$

Fermer le système?

Equation ~~crée~~ d'énergie cinétique turbulente: $k = \frac{1}{2} \overline{u' \cdot u'}$

$$\partial_t k + \overline{\partial_z \left(\frac{1}{\rho} w' p' + w' \frac{1}{2} \overline{u' \cdot u'} - \nu \partial_z k \right)}$$

$$= \underbrace{- \overline{w' u'} \cdot \partial_z \overline{u'}}_{S_h} + \underbrace{\overline{w' b'}}_B - \underbrace{\nu \overline{\partial_z u' \cdot \partial_z u'}}_{-\epsilon}$$

~~Régime stationnaire~~ + flux d'énergie

~~Régime~~ Intégrale entre 0 et ~~z~~ h:

$$\langle \partial_t k \rangle_z + \langle T \rangle_z = \langle S_h \rangle_z + \langle B \rangle_z - \langle \epsilon \rangle_z$$

négligeable
 en régime quasi-stationnaire (atteint quand $\frac{z_{enc}}{L_0} \approx 10-15$)
 flux de surface nul, et loin dans la zone stratifiée → flux en free convection négligeable

• Equilibre production dissipation: $\langle B \rangle_z \approx \langle \epsilon \rangle_z$

• Modèle d'ordre 0: $B := \overline{w' b'} = B_0 \left(1 - \frac{z}{h}\right) - B_h \left(\frac{z}{h}\right)$

$$\Rightarrow \langle B \rangle_z = \int_0^h \left[B_0 \left(1 - \frac{z}{h}\right) - B_h \left(\frac{z}{h}\right) \right] \frac{dz}{h} = \frac{B_0}{h} \left[z - \frac{z^2}{2h} \right]_0^h - \frac{B_h}{h} \left[\frac{z^2}{2h} \right]_0^h$$

$$= \frac{B_0}{h} \left[h - \frac{1}{2} h \right] - B_h \frac{1}{2} = \frac{1}{2} (B_0 - B_h)$$

Assume that the adimensional dissipation is constant, i.e. $\frac{\langle \epsilon \rangle_z}{B_0} = C_\epsilon$

$$\Rightarrow \frac{-B_h}{B_0} = 1 - 2C_\epsilon = C_B$$

En résolvant (1) et (2), on trouve :

conv(4)

$$\begin{cases} h = \sqrt{\frac{B_0}{N_0^2} 2(1+2C_B)t} \\ \Delta b = C_B N_0 \sqrt{\frac{2B_0 t}{1+2C_B}} \end{cases}$$

$$\Delta b_m = \frac{B_0 - B_m}{h} \Rightarrow b_m(t) = b_m(0) + \sqrt{N_0^2 B_0^2 2(1+2C_B)t}$$

Adimensionnement et échelles caractéristiques

→ Echelles typiques des panaches (Deardorff 1970):

• hauteur $[h]$

• ~~viscosité~~ $w_* = \sqrt{B_0 h}$

• flotabilité $b_* = \frac{B_0}{w_*}$ vitesse typique

• vitesse? : conversion d'énergie potentielle en énergie cinétique:

$$h b_* \approx w_*^2 \Rightarrow w_* = (B_0 h)^{1/3}$$

Dépendant de $h = h(t) \dots$

→ Echelles "externes": $m^{2.5} s^{-3}$

• paramètres externes: B_0, N_0

• variables indépendantes: h, t

} 4 paramètres, 2 dimensions
 \Rightarrow 2 groupes sans dimension:

$$\frac{h}{L_0}, \quad t N_0$$

$$L_0 = \left(\frac{B_0}{N_0^3} \right)^{1/2}$$

$$\sim L_{Oz} = \left(\frac{\epsilon}{N^3} \right)^{1/2}$$

Ozmidov scale: smallest eddy size affected by N^2 in a turbulence characterized by ϵ .

L_{O_z} = integral length scale inside entrainment zone.

~~1/2~~