

## Dynamique des fluides géophysiques

### Devoir°2 Écoulement en eau peu profonde (suite)

Les équations d'un écoulement en eau peu profonde (densité constante, équilibre hydrostatique) en présence d'une rotation globale donnée par la fréquence  $f_0$  sont :

- équation du mouvement

$$\frac{d\vec{v}}{dt} + f_0 \hat{k} \times \vec{v} = -g \overrightarrow{\text{grad}} h \quad (1)$$

- équation de continuité

$$\frac{d(h+H)}{dt} + (h+H) \text{div} \vec{v} = \frac{\partial h}{\partial t} + \text{div}(h+H) \vec{v} = 0 \quad (2)$$

Avec  $\vec{v}$  la vitesse horizontale,  $h$  la hauteur de la surface libre (par rapport à  $z = 0$ ) et  $H(x, y)$  la profondeur moyenne en un point.

#### I Analyse en ordre de grandeur

On cherche à obtenir une version de l'équation du mouvement (1) avec des variables sans dimensions, notées par des tildes. On définit par exemple  $\tilde{x} = x/L$ .

1. Donner la liste des différentes échelles du mouvement, et des variables sans dimensions associées (on prendra une hauteur typique  $h_0$  au lieu de  $H$  pour les variations de  $h$ )
2. Écrire l'équation du mouvement en remplaçant par les variables sans dimensions. Normaliser pour avoir un terme d'accélération  $d\tilde{v}/d\tilde{t}$  d'ordre 1. Quels nombres caractéristiques apparaissent ?
3. On suppose le nombre de Rossby  $Ro = f_0 L/U$  grand. Quel est l'ordre de grandeur de  $h_0/H$  ?
4. On considère maintenant  $Ro$  petit. Quel est l'ordre de grandeur de  $h_0/H$  ? Montrer qu'on peut l'écrire comme

$$\frac{h_0}{H} = Ro \frac{L^2}{L_d^2}$$

où  $L_d$  est homogène à une longueur, appelée *rayon de déformation*.

5. Est-ce que l'ordre de grandeur de  $h_0/H$  obtenu, qui peut être petit, est compatible avec l'équation de continuité ?

#### II Ondes de Kelvin côtières

On utilise le modèle d'océan en eau peu profonde en rotation décrit par (1,2). La région  $y < 0$  est occupée par un continent, et le fond est plat ( $H$  constant).

1. Rappeler les équations du mouvement *linéarisées* pour ce modèle.
2. La géométrie imposant  $v = 0$  en  $y = 0$ , on cherche des solutions où  $v = 0$  partout. Donner le système d'équations simplifié.
3. Montrer qu'à partir des équations de continuité et du mouvement zonal on arrive à une équation d'ondes. Que vaut la vitesse de phase  $c$  ?
4. Les solutions pour la hauteur de la surface peuvent s'écrire comme  $h = h(y)F(x \pm ct)$ . Calculer la valeur de  $u$ .
5. Écrire que  $u$  et  $h$  sont en équilibre géostrophique (équation du mouvement méridien). En déduire une équation pour  $h(y)$ .
6. Quelle est la forme de  $h(y)$  ? Montrer que si  $h$  doit tendre vers 0 à l'infini, une seule direction de propagation est possible.

### III Cas 2 couches, gravité réduite

On considère ici 2 couches de fluides superposées, de densités homogènes  $\rho_1$  et  $\rho_2$  proches, avec  $\rho_2 > \rho_1$ . La couche de surface est caractérisée par une surface libre de hauteur  $h$ , et une profondeur moyenne  $H_1$  constante. La couche profonde a une profondeur moyenne  $H_2(x, y)$ , la profondeur totale est donc  $H = H_1 + H_2$ . Comme la surface libre, la profondeur de l'interface entre les deux fluides peut varier d'une hauteur  $\eta(x, y, t)$  autour de  $z = -H_1$  (couche 1 moins profonde si  $\eta > 0$ ).

1. En utilisant l'équilibre hydrostatique, écrire la valeur de la pression à une profondeur  $z$  située dans la couche 1, puis dans la couche 2.
2. En déduire la valeur du gradient de pression dans les 2 couches, puis écrire l'équation du mouvement dans chaque couche (vitesses  $\vec{v}_1, \vec{v}_2$ ).
3. Écrire l'équation de continuité dans chaque couche, intégrée sur l'épaisseur totale de la couche.
4. On suppose (cas barotrope) que  $\vec{v}_1 \approx \vec{v}_2 \approx \vec{v}$ . Montrer que les variations de  $h$  et  $\eta$  sont du même ordre de grandeur.
5. Montrer qu'on peut se ramener à un système d'équation pour  $\vec{v}$  semblable à (1,2) dans lequel  $\eta$  a disparu. Quelle sera la vitesse de phase des ondes de gravité ?
6. On suppose maintenant que la couche profonde est inerte ( $\vec{v}_2 \approx 0$ ). Montrer qu'on peut exprimer la pente de la surface libre en fonction de celle de l'interface  $\eta$ .
7. On fait l'approximation de Boussinesq :  $\rho_2 - \rho_1 \ll \rho_{1,2}$  (faible écart de densité). Montrer qu'on a alors  $h \ll \eta$ .
8. Montrer qu'on peut arriver à un système d'équations proche de (1,2) où  $-\eta$  joue le rôle de  $h$  et  $g$  est remplacé par une *gravité réduite*  $g'$ . Quelle est la vitesse des ondes de gravité ?