

Repaso de Clase 9

- Análisis dimensional >>> Teorema Pi de Buckingham

- $a = f(a_1, \dots, a_n)$, k unidades >>> $\Pi = F(\Pi_1, \dots, \Pi_{n-k})$

- El teorema no dice de que variables depende la incógnita

- Tampoco dice cuales son los números Pi adimensionales (solo dice cuantos)

- Ejemplos. Ley de Stokes.

Vol. IV.]
No. 4.]

ON PHYSICALLY SIMILAR SYSTEMS.

345

ON PHYSICALLY SIMILAR SYSTEMS; ILLUSTRATIONS OF
THE USE OF DIMENSIONAL EQUATIONS.

BY E. BUCKINGHAM.

1. *The Most General Form of Physical Equations.*—Let it be required to describe by an equation, a relation which subsists among a number of physical quantities of n different kinds. If several quantities of any one kind are involved in the relation, let them be specified by the value of any one and the ratios of the others to this one. The equation will then contain n symbols $Q_1 \cdots Q_n$, one for each kind of quantity, and also, in general, a number of ratios $r', r'', \text{ etc.}$, so that it may be written

$$f(Q_1, Q_2, \cdots Q_n, r', r'', \cdots) = 0. \quad (1)$$

Buckingham, E. 1914, Phys. Rev. 4, 345-376.

Inestabilidades de Kelvin-Helmholtz y Rayleigh-Taylor

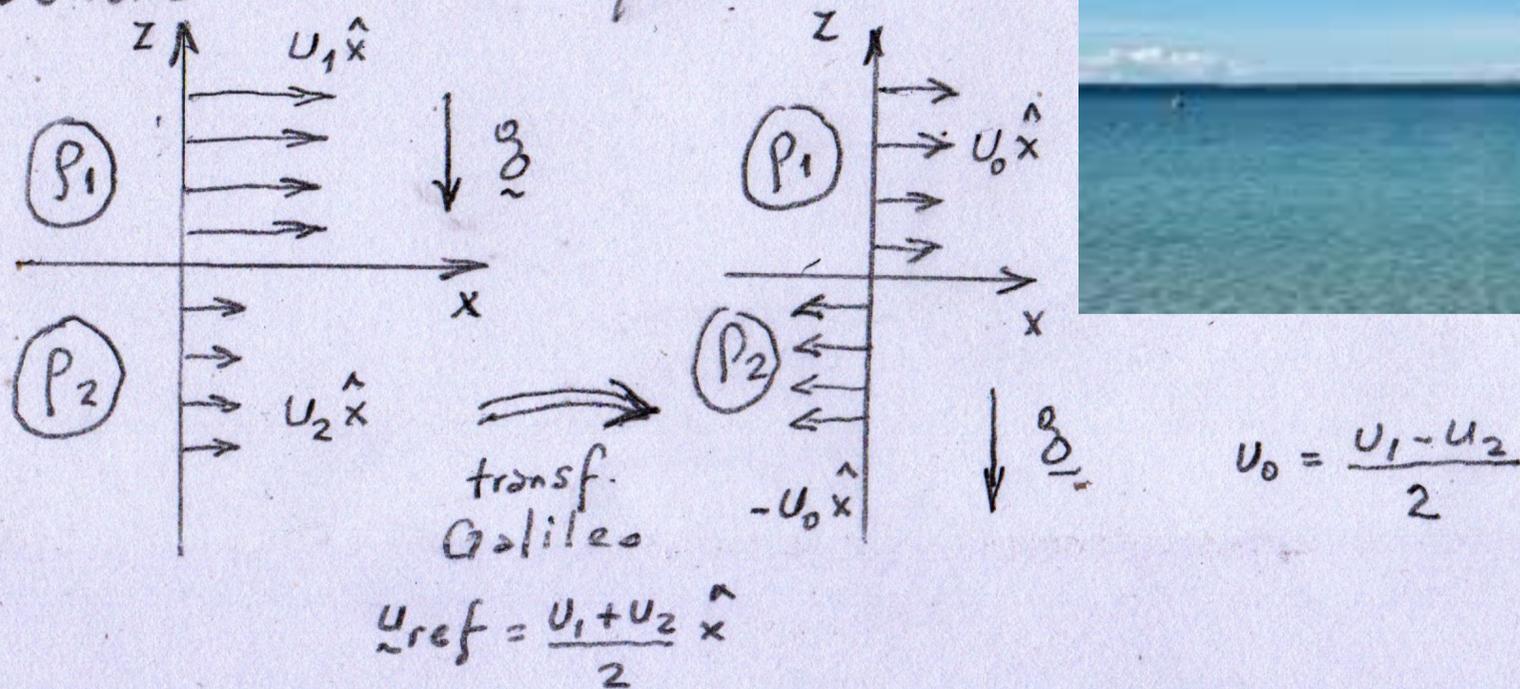
La inestabilidad de KH tiene lugar cuando dos flujos tienen diferente velocidad tangencial respecto de una interfase.



- La interfase $z=0$ se corruga y vale $\zeta(x,t)$.
- La velocidad a un lado y otro de la interfase esta dada por $\pm u_0 \hat{x} + \nabla \phi_{1,2}(x,z,t)$

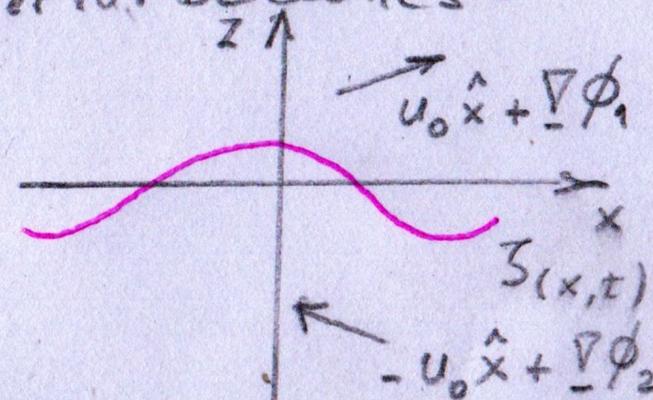
- La presión de cada lado : $p_0 - \rho_{1,2} g z + \delta p_{1,2}(x,z,t)$

• Consideremos el equilibrio:



• Superponemos pequeñas perturbaciones:

- planas ($\partial_y = 0, u_y = 0$)
- incompresibles ($\nabla \cdot \underline{u} = 0$)
- irrotacionales ($\nabla \times \underline{u} = 0$)
- ideales ($\nu \cong 0$)

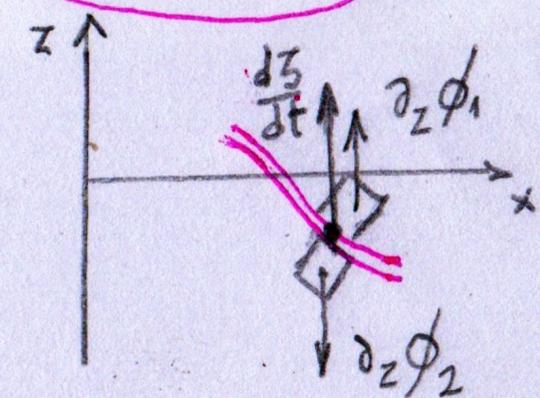


• Como $\nabla \cdot \underline{u} = 0$, en cada zona es $\nabla^2 \phi_{1,2} = 0$

• La velocidad vertical a uno y otro lado debe ser:

$$\partial_z \phi_1 \approx \partial_t \zeta + u_0 \partial_x \zeta$$

$$\partial_z \phi_2 \approx \partial_t \zeta - u_0 \partial_x \zeta$$



• También debemos igualar presiones a uno y otro lado de la interfase $p_1(x, \zeta, t) = p_2(x, \zeta, t)$

Inestabilidades de Kelvin-Helmholtz y Rayleigh-Taylor

Como el flujo es irrotacional pero no estacionario, obtenemos la presión de cada lado por Bernoulli-3:

$$\partial_t \phi + \frac{p}{\rho} + gz + \frac{u^2}{2} = C(t)$$

Linealizamos:

$$u_{1,2} = \pm u_0 \hat{x} + \nabla \phi_{1,2} \rightarrow u_{1,2}^2 = u_0^2 \pm 2u_0 \partial_x \phi_{1,2}$$

$$\therefore p_{1,2} = \rho_{1,2} \left[C_{1,2} - \partial_t \phi_{1,2} - g\zeta - \frac{u_0^2}{2} \mp u_0 \partial_x \phi_{1,2} \right]$$

Podemos absorber $C_{1,2}$ y $\frac{u_0^2}{2}$ con una adecuada redefinición de $\phi_{1,2}$. Finalmente $p_1(\zeta) = p_2(\zeta)$

$$-\rho_1 (\partial_t \phi_1 + g\zeta + u_0 \partial_x \phi_1) = -\rho_2 (\partial_t \phi_2 + g\zeta - u_0 \partial_x \phi_2)$$

Las ecs. recuadradas forman un sistema lineal a coeficientes ctes. para ζ, ϕ_1, ϕ_2 .

$$\zeta(x,t) = A e^{ikx - i\omega t} \quad \phi_{1,2}(x,z,t) = F_{1,2}(z) e^{ikx - i\omega t}$$

De las ecs. Laplace:

$$\nabla^2 \phi_{1,2} = 0 \rightarrow \partial_{zz} F_{1,2} - k^2 F_{1,2} = 0 \rightarrow F_{1,2} \sim e^{\pm kz}$$

$$\left. \begin{array}{l} \nabla \phi_1 < \infty \\ z \rightarrow +\infty \end{array} \right\} \rightarrow F_1(z) = B_1 e^{-kz}$$

$$\left. \begin{array}{l} \nabla \phi_2 < \infty \\ z \rightarrow -\infty \end{array} \right\} \rightarrow F_2(z) = B_2 e^{kz}$$

$$e^{\pm k\zeta} \approx 1 \pm k\zeta$$

Reemplazando en las otras ecuaciones:

$$\rho_1 (gA - i\omega B_1 + ikU_0 B_1) = \rho_2 (gA - i\omega B_2 - ikU_0 B_2)$$

$$-kB_1 = -i(\omega - kU_0)A$$

$$kB_2 = -i(\omega + kU_0)A$$

Es decir que:

$$\begin{pmatrix} -i(\omega - kU_0)\rho_1 & i(\omega + kU_0)\rho_2 & (\rho_1 - \rho_2)g \\ -k & 0 & i(\omega - kU_0) \\ 0 & k & i(\omega + kU_0) \end{pmatrix} \begin{pmatrix} B_1 \\ B_2 \\ A \end{pmatrix} = 0$$

Kelvin-Helmholtz

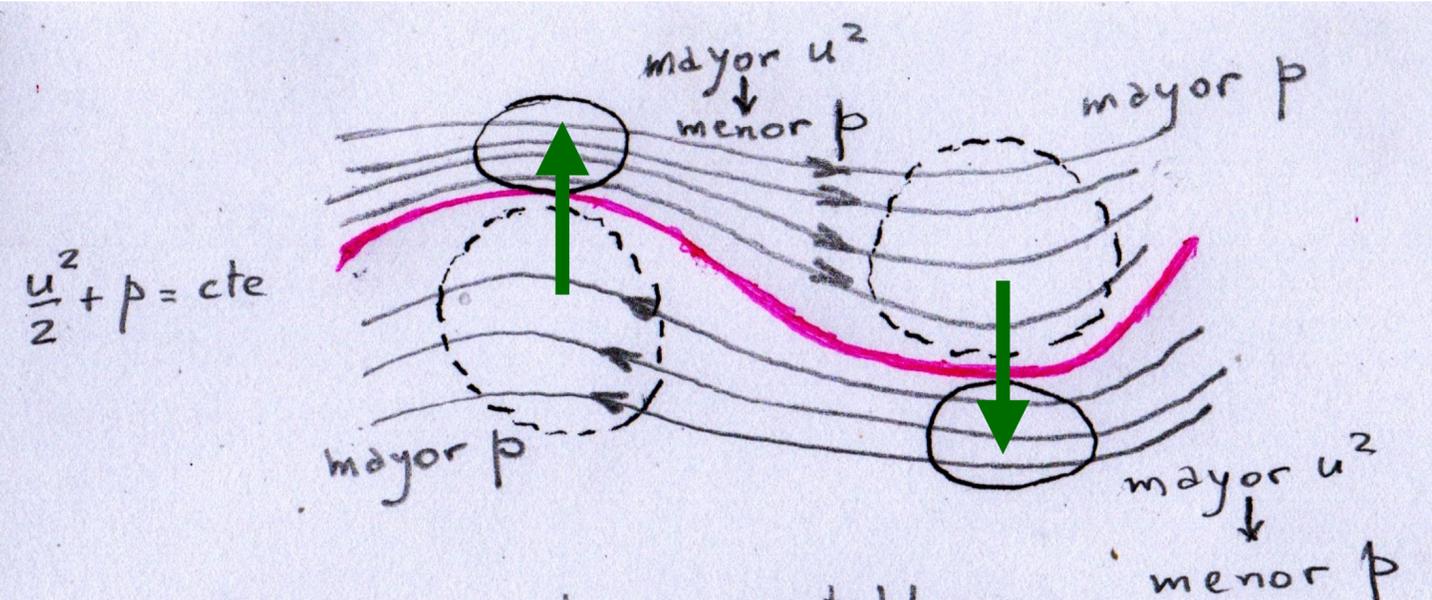
Las soluciones no triviales satisfacen:

$$\det() = 0 \rightarrow \omega = \frac{\rho_1 - \rho_2}{\rho_1 + \rho_2} k U_0 \pm \sqrt{\frac{-4\rho_1\rho_2 k^2 U_0^2 - \frac{\rho_1 - \rho_2}{\rho_1 + \rho_2} k g}{(\rho_1 + \rho_2)^2}}$$

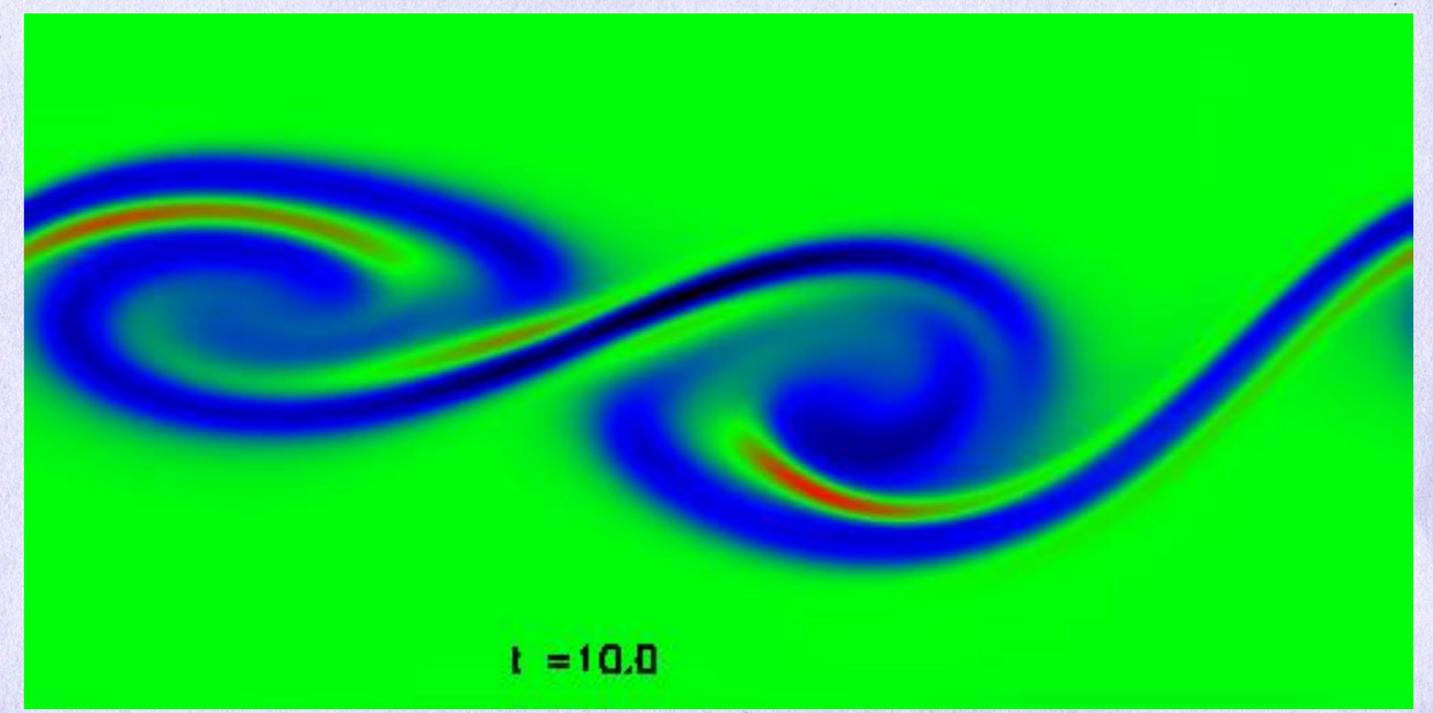
La inestabilidad K-H corresponde al límite $g=0$.

$$\omega = \omega_R + i\gamma \rightarrow \begin{cases} \omega_R = \frac{\rho_1 - \rho_2}{\rho_1 + \rho_2} k U_0 \\ \gamma = \pm \frac{2\sqrt{\rho_1\rho_2}}{\rho_1 + \rho_2} k U_0 \end{cases}$$

- La velocidad relativa $U_0 = \frac{U_1 - U_2}{2}$ entre las dos zonas, SIEMPRE da lugar a inestabilidad.
- Incluso si $\rho_1 = \rho_2 \rightarrow \gamma = \pm k U_0$
- Esta inestabilidad puede limitarse por viscosidad, tensión superficial 🤔 o también con una interfase gradual en lugar de discontinua.
- Conceptualmente, ¿qué es lo que origina esta inestabilidad?



• Sobre cada cresta se establece un grupo de baja presión, y bajo cada cresta uno de alta presión (bajo u^2). El desbalance de presión alimenta el crecimiento inestable.



Rayleigh-Taylor

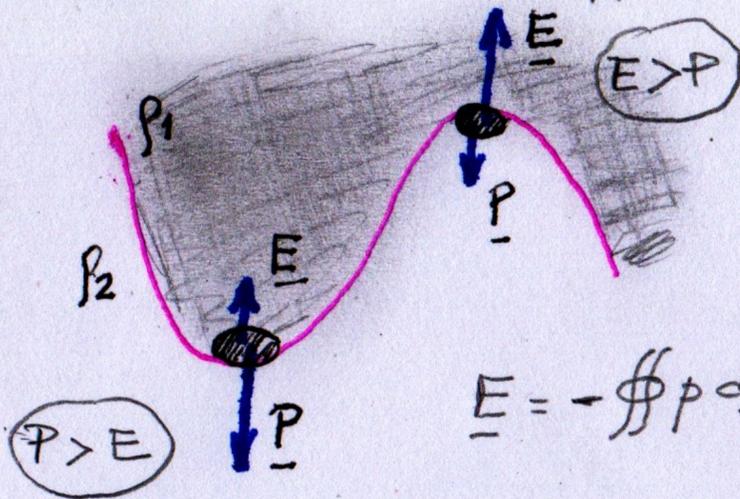
Si ahora suponemos $g \neq 0$ pero el caso estático ($u_0 = \frac{u_1 - u_2}{2} = 0$), la inestabilidad se llama de Rayleigh-Taylor:

$$\omega = \pm \sqrt{-\frac{\rho_1 - \rho_2}{\rho_1 + \rho_2} kg}$$

Si $\rho_1 < \rho_2$ \rightarrow equilibrio estable $\rightarrow \omega_R = \pm \sqrt{\frac{\rho_2 - \rho_1}{\rho_1 + \rho_2} kg}$

ondas de gravedad

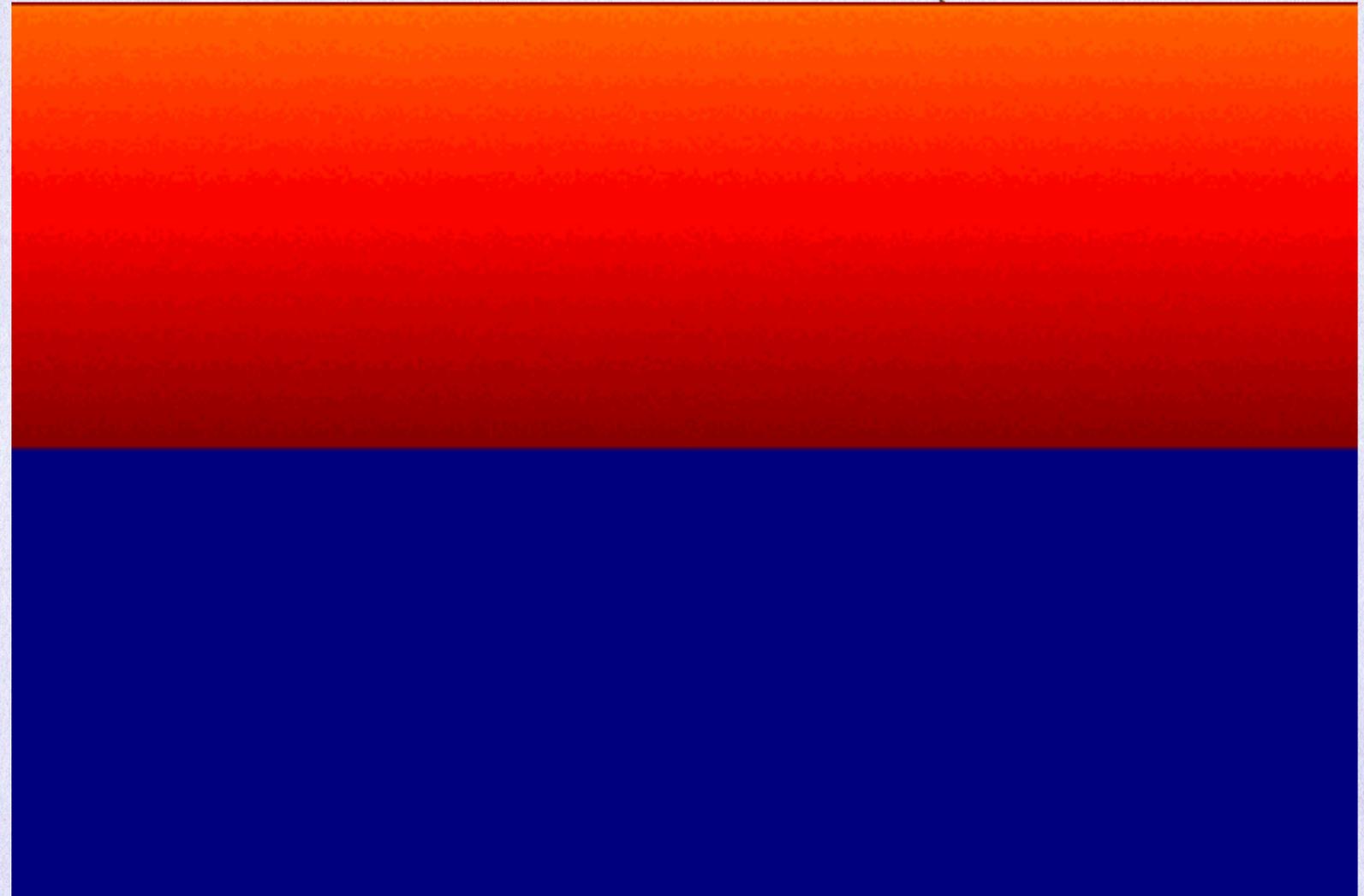
Si $\rho_1 > \rho_2$ \rightarrow inestabilidad $\rightarrow \gamma = \pm \sqrt{\frac{\rho_1 - \rho_2}{\rho_1 + \rho_2} kg}$



$$E = -\oint p ds$$

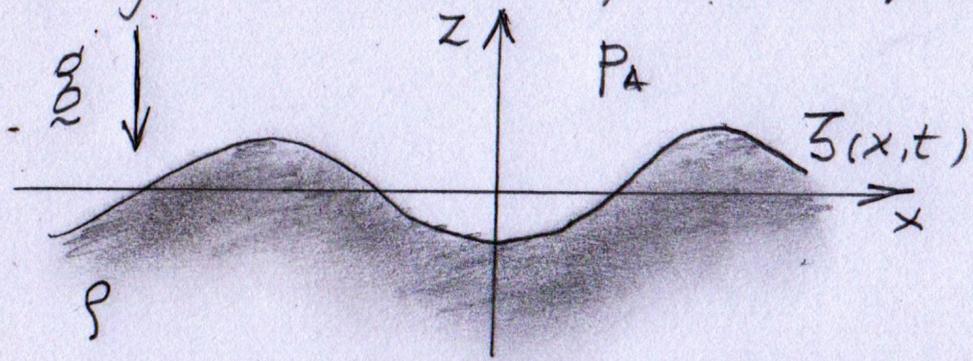
- Veamos el desbalance de fuerzas de cada gota
- El empuje es igual al peso del fluido desalojado (Arquímedes).

- En la gota izquierda $E < P$ porque el fluido desalojado es mayormente ρ_2 (menos denso).
- En la gota derecha es al revés, pero en ambos casos el desbalance promueve la inestabilidad.



Ondas de gravedad

Veamos el caso más simple de un fluido incompresible debajo de una atmósfera con $p_A = \text{cte}$.



Equilibrio

- $\zeta(x,t) = 0$
- $\phi(x, z < 0, t) = 0$
- $p(z > 0) = p_A$
- $p(z < 0) = p_A - \rho g z$

De la atmósfera solo consideramos que $p_A = \text{cte}$.

Perturbamos a primer orden:

- $\underline{u} = \nabla \phi \rightarrow \nabla^2 \phi = 0$
- Bernoulli-3 $\rightarrow \partial_t \phi + \frac{u^2}{2} + \frac{p}{\rho} + g z = C(t)$
- En $z = \zeta \rightarrow u_z = \partial_z \phi \Big|_{z=\zeta} = \frac{d\zeta}{dt}$

Entonces:

- $\nabla^2 \phi = 0 \rightarrow \phi = (B e^{kz} + B' e^{-kz}) e^{ikx - i\omega t}$
- $u_z(z = \zeta) \rightarrow \partial_z \phi \Big|_{z=\zeta} = \partial_t \zeta + \underline{v} \cdot \nabla \phi \Big|_{z=\zeta} = 0$ (cuadrático)

$$p(z = \zeta) = p_A \rightarrow p \left[C(t) - g \zeta - \partial_t \phi \Big|_{z=\zeta} \right] = p_A$$

Podemos absorber "C(t)" y "p_A" en una redefinición de ϕ .

Entonces:

$$\left. \begin{aligned} \partial_t \phi \Big|_{z=\zeta} &= -g \zeta \\ \partial_z \phi \Big|_{z=\zeta} &= \partial_t \zeta \end{aligned} \right\} \left(\partial_z \phi + \frac{1}{g} \partial_{tt} \phi \Big|_{z=\zeta} = 0 \right)$$

Para obtener B y B', necesitamos plantear condiciones de contorno. Veamos dos casos.

Caso 1: Profundidad infinita (océano)

$$\nabla \phi(z \rightarrow \infty) < \infty$$

$$\rightarrow B' = 0$$

(Que la velocidad no diverja en el fondo)

$$\phi = B e^{kz} e^{ikx - i\omega t} \rightarrow \partial_z \phi + \frac{1}{g} \partial_{tt} \phi = \left(k - \frac{\omega^2}{g} \right) \phi$$

Entonces $\left(\partial_z \phi + \frac{1}{g} \partial_{tt} \phi \Big|_{z=\zeta} = 0 \right) \rightarrow \omega^2 = k g$

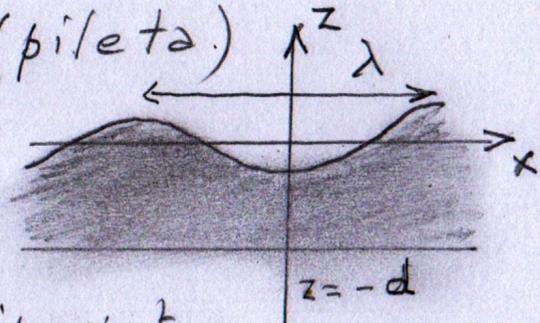
Ondas dispersivas

Ondas de gravedad - Profundidad finita

Caso 2: Profundidad finita (pileta)

Sup. $z = -d$

Cond. contorno $u_z(z = -d) = 0$



$$\therefore \partial_z \phi \Big|_{z=-d} = (k B e^{-kd} - k B' e^{kd}) e^{ikx - i\omega t} = 0$$

$$\therefore B' = B e^{-2kd} \rightarrow \phi = B (e^{kz} + e^{-2kd} e^{-kz}) e^{ikx - i\omega t}$$

Entonces: $\phi(x, z, t) = B \cosh(k(z+d)) e^{ikx - i\omega t}$

$$\left(\partial_z \phi + \frac{1}{g} \partial_{tt} \phi \right) \Big|_{z=0} = 0 = B \left[k \sinh(k(z+d)) - \frac{\omega^2}{g} \cosh(k(z+d)) \right] e^{ikx - i\omega t}$$

Es decir que $\omega^2 = kg \operatorname{tgh}(k(z+d))$

Noten que la relación de dispersión depende de la incógnita $\zeta(x, t)$. Para ser consistente con la linealización, debemos suponer $|\zeta| \ll d$ y por lo tanto

$$\omega^2 = kg \operatorname{tgh}(kd)$$

Estas ondas también son dispersivas.

Que pasa si $kd \ll 1$ (es decir $d \ll \lambda$), que es el límite de baja profundidad o longitud de onda larga?

$$\operatorname{tgh}(kd) \approx kd \rightarrow \omega^2 \approx gd k^2$$

Ondas no dispersivas.

Comentario final

$$\omega^2 = gd k^2 \rightarrow \omega = \pm \sqrt{gd} k$$

La solución general es entonces:

$$\phi(x, z, t) = \frac{1}{2} \left[\sum_k \left(B_k^+ e^{-i\sqrt{gd}kt} + B_k^- e^{i\sqrt{gd}kt} \right) \cosh(k(z+d)) e^{ikx} + \text{c.c.} \right]$$

• Las constantes complejas B_k^\pm se obtienen a partir de las condiciones iniciales.

• Para obtener la forma de la interfase $\zeta = -\frac{1}{g} \partial_{tt} \phi \Big|_{z=0}$

• Si la pileta se extiende en $0 \leq x \leq L$

$$k = \frac{2\pi}{L} n \quad n \in \mathbb{Z}$$