

Solución / Pauta I 1Problema 1

No es posible formar una combinación adimensional sólo entre la frecuencia ω [(tiempo) $^{-1}$] y la longitud de onda λ [longitud], por lo tanto necesitamos una constante o variable adicional.
por lo menos

Las olas existen porque la gravedad tiende a "aplanar" cualquier "montículo" en la superficie del mar, por lo tanto g [$\frac{L}{T^2}$] es una elección obvia. Con estas 3 variables ya podríamos construir la combinación $\Pi = \frac{\omega^2 \lambda}{g}$. Si son

las únicas relevantes, ^(adimensional) tenemos la relación

$$\boxed{\omega \sim \sqrt{\frac{g}{\lambda}}} \quad (\text{notar analogía con el péndulo simple}).$$

Otras variables posiblemente (pero no tan obviamente) relevantes son:

- la densidad del agua $\rho_{\text{agua}} \left[\frac{M}{L^3} \right]$
- la tensión superficial del agua $\sigma_{\text{agua}} \left[\frac{\text{energía}}{\text{área}} \right] = \left[\frac{M}{L T^2} \right]$
- la viscosidad cinemática del agua $\nu_{\text{agua}} \left[\frac{L^2}{T} \right]$
- la densidad del aire $\rho_{\text{aire}} \left[\frac{M}{L^3} \right]$
- la amplitud de las olas $A [L]$

ρ_{agua} , σ_{agua} , o ρ_{aire} sólo pueden entrar si por lo menos 2 de ellas están, dado que introducen la dimensión "nueva" M .

(De hecho, ρ_{agua} y σ_{agua} son más importantes que g en ondas de muy pequeños λ , pero que no son las relevantes para mover un barco.)

Considerando "sólo las variables estrictamente necesarias" como decía el enunciado, tenemos por lo tanto $\omega \sim \sqrt{\frac{g}{\lambda}}$.
Una ola "típica" puede tener $\lambda \sim 10 \text{ m}$,
luego $\omega \sim \sqrt{\frac{10 \frac{\text{m}}{\text{s}^2}}{10 \text{ m}}} \sim 1 \text{ s}^{-1} \Rightarrow P \sim \frac{2\pi}{\omega} \sim 6 \text{ s}$,

lo cual es "razonable".

La relación $v = \frac{\lambda \omega}{2\pi}$, escrita por algunos alumnos, no nos permite obtener $\omega(\lambda)$, ya que v (la velocidad de las ondas) tampoco es conocida "a priori". Pero es interesante evaluar

$$v = \frac{\lambda \omega}{2\pi} \sim \frac{\sqrt{g \lambda}}{2\pi}$$

\Rightarrow las ondas más largas viajan más rápido.

Para los números anteriores,

$$v \sim \frac{\sqrt{10 \frac{m}{s^2} \times 10 m}}{6} \sim \frac{1}{6} \frac{m}{s} \sim 20 \frac{cm}{s}$$

Puntuación:

- Dimensiones o unidades de ω (o $v = \frac{\omega}{2\pi}$) y λ : 1 p.
- Identificar g como variable relevante: 1 p.
(no quita ni agrega puntaje poner otras)
- Obtener $\omega \sim \sqrt{\frac{g}{\lambda}}$: 2 p.
- Dar números "razonables" para λ, ω : 1 p.
- Evaluar $\omega \sim \sqrt{\frac{g}{\lambda}}$ y comparar: 1 p.

Problema 2:

- (a) El flujo de radiación solar sobre el piso o sobre una hoja de papel es equivalente al que produce una ampollita potente ($\sim 100 \text{ W}$) a pocos cm de distancia, es decir,

$$F_a \sim \frac{100 \text{ W}}{4\pi \times (10 \text{ cm})^2} \sim 0.1 \frac{\text{W}}{\text{cm}^2}$$

- (b) La luna recibe \approx el mismo flujo solar que la Tierra y lo refleja hacia ~~estas~~ en



distintas direcciones, en 1 hemisferio.

El flujo de la luna cae como $\frac{1}{r^2}$, por lo tanto el flujo recibido en la Tierra es

$$F_b \sim F_a \left(\frac{R_{\text{luna}}}{d_{\text{Tierra-luna}}} \right)^2$$

ha razón $\theta \equiv \frac{R_{\text{luna}}}{d_{\text{Tierra-luna}}}$ es el ~~diámetro~~ ^{radio} angular
 de la luna, que corresponde \approx a la mitad del ~~de su~~ tamaño
 de la uña de mi dedo pulgar, con el brazo
 extendido, $\theta \sim \frac{\frac{1}{2} \text{ cm}}{60 \text{ cm}} \sim 10^{-2} \text{ [}^\circ \text{ rad}^\circ \text{]}$

$$\Rightarrow F_b \sim 10^{-4} F_a \sim 10^{-5} \frac{\text{W}}{\text{cm}^2}$$

Otra manera de obtenerlo es por "experiencia".
 Con luna llena se alcanza a leer, aunque con
 dificultad. Esto mismo se logra con una
 ampollita a $\sim 10 \text{ m}$. Por lo tanto,

$$F_b \sim \frac{100 \text{ W}}{4\pi (10 \text{ m})^2} \sim 10^{-5} \frac{\text{W}}{\text{cm}^2}$$

(c) noche sin luna \sim ampollita a 1 cuadra
 (pero con estrellas) $(\sim 100 \text{ m})$

$$F_c \sim \frac{100 \text{ W}}{4\pi (100 \text{ m})^2} \sim 10^{-7} \frac{\text{W}}{\text{cm}^2}$$

(d) Si afuera hay sol, un hoyito en la pared de 1 mm de diámetro es suficiente para ver "algo" en una habitación de ~ 10 m de diámetro. El flujo en la pared opuesta es

$$F_d \sim F_a \left(\frac{1 \text{ mm}}{10 \text{ m}} \right)^2 \sim F_a \times 10^{-8}$$

$$\sim 10^{-9} \frac{\text{W}}{\text{cm}^2}$$

(e) El flujo disminuye $\propto \frac{1}{r^2}$, por lo tanto

$$F_e \sim F_a \left(\frac{d_{\text{Tierra-Sol}}}{R_{\text{Sol}}} \right)^2 \sim F_a \left(\text{tamaño angular del Sol} \right)^2$$

$$\sim F_a \left(\text{tamaño angular de la luna} \right)^2 \sim 10^{+4} F_a$$

$$\sim 10^3 \frac{\text{W}}{\text{cm}^2}$$

Puntuación: 1,2 por cada parte. Debe haber resultados numéricos (cgs, MKS o mixtos) con unidades, dentro de un factor ~ 10 del resultado correcto (puede ser menos preciso en (c) y (d)).

Por lo tanto, la ~~distancia~~ el camino total recorrido es $\sim 2 \times 100 \text{ m} \times \frac{100 \text{ m}}{5 \text{ m}} \sim 4000 \text{ m}$

\uparrow \uparrow \uparrow
 corrección largo de # de franjas
 por línea cada # de franjas
 no recta franja

a una velocidad de $1 \frac{\text{m}}{5}$, son $4000 \text{ s} \sim 1 \text{ hora}$.

En forma simbólica, llamando L al "lado" de la cancha, N al número de hojas, y v a la velocidad del corrector, resulta el tiempo

$$t \sim \frac{2L\sqrt{N}}{v} \sim \frac{2 \times 100 \text{ m} \times 20}{1 \frac{\text{m}}{5}} \sim 4000 \text{ s} \sim 1 \text{ hr}$$

Importante:

- Estrategia clara (\sim "óptima") para recoger las hojas.
- Resultado debe ser dimensionalmente consistente.