

Svuotamento di una bottiglia capovolta

Il problema

È noto che se si capovolge una bottiglia stappata piena d'acqua l'acqua esce, più o meno disordinatamente. Questo a patto che la bocca sia abbastanza grande; se invece la bocca è stretta, o si tratta di una fialetta, peggio ancora di un contagocce, l'acqua non esce, anzi può essere difficile svuotare il recipiente.

Voglio indagare sulla dimensione critica che separa i due casi. Supporrò che la bottiglia sia completamente piena, anche se il fenomeno si presenta pure con bottiglie piene solo in parte. (Ma la bottiglia piena è più semplice da analizzare.)

Supporrò anche di essere in condizioni statiche ideali, ossia che a un certo istante l'acqua nella bottiglia sia del tutto ferma. Si comprende che l'inizio dello svuotamento in tal caso deve dipendere dall'instabilità dell'equilibrio iniziale, ed è questo che studieremo.

Schematizzazione

La bottiglia (cilindrica, anche nel collo e nella bocca) sia verticale, e sia h la distanza tra bocca e fondo. L'equilibrio statico iniziale è semplice: l'acqua non cade perché il suo peso è equilibrato dalla pressione atmosferica e dalle forze dovute alle pareti. Supposto che il liquido alla bocca abbia una superficie piana orizzontale, la pressione lì è quella atmosferica P_0 ; la pressione sul fondo sarà

$$P_1 = P_0 - \rho g h$$

che rimane positiva se $h < 10$ m.

Per studiare la stabilità consideriamo un piccolo scostamento statico dall'equilibrio: la superficie libera alla bocca B non sarà più un piano orizzontale. Assunte coordinate cilindriche (r, φ, z) con z orientata verso l'alto e origine al centro di B , lo scostamento è individuato da una funzione $z(r, \varphi)$.

Per la funzione $z(r, \varphi)$ assumerò le seguenti condizioni:

- si annulla al bordo di B : $z(a, \varphi) = 0$ (a raggio della bocca)
- è almeno C^2 in tutto B .

In particolare, ciò implica le seguenti condizioni agli estremi dell'intervallo $[0, 2\pi]$:

$$z(r, 0) = z(r, 2\pi) \quad \left(\frac{\partial z}{\partial \varphi}\right)_{\varphi=0^+} = \left(\frac{\partial z}{\partial \varphi}\right)_{\varphi=2\pi^-}. \quad (1)$$

A queste dobbiamo aggiungere una condizione fisica, derivante dal fatto che il liquido non cambia volume:

$$\int_B z d\sigma = 0. \quad (2)$$

L'equilibrio sarà stabile sse per qualunque scelta di $z(r, \varphi)$ l'energia potenziale aumenta rispetto a $z = 0$.

Espressione dell'energia

L'energia potenziale è la somma di due contributi:

- a) l'energia gravitazionale
- b) l'energia della tensione superficiale.

Se prendiamo come quota di riferimento $z = 0$, l'energia gravitazionale di un cilindretto di base $d\sigma = r dr d\varphi$ e altezza $z > 0$ è la massa $\rho z d\sigma$ moltiplicata per la quota del cdm e per g : $\frac{1}{2} \rho g z^2 d\sigma$. Se invece $z < 0$, l'energia è $-\frac{1}{2} \rho g z^2 d\sigma$, perché l'altezza è $|z| = -z$ e la quota del cdm sempre $\frac{1}{2} z$.

Per calcolare l'energia gravitazionale totale conviene distinguere le due parti B_+ , B_- della bocca B :

$$B_+ = \{(r, \varphi) \mid z(r, \varphi) > 0\} \quad B_- = \{(r, \varphi) \mid z(r, \varphi) < 0\}.$$

In B_+ manca il liquido tra 0 e z , e manca quindi la corrispondente energia gravitazionale:

$$E_+ = -\frac{1}{2} \int_{B_+} \rho g z^2 d\sigma.$$

In B_- invece c'è dell'acqua *in più*, che ha energia negativa:

$$E_- = -\frac{1}{2} \int_{B_-} \rho g z^2 d\sigma.$$

Si vede dunque che l'energia totale è semplicemente

$$E_{\text{gr}} = E_+ + E_- = -\frac{1}{2} \rho g \int_B z^2 d\sigma. \quad (3)$$

Passiamo all'energia della tensione superficiale. Questa sarà $\tau(S - S_0)$, essendo S l'area della superficie libera deformata, $S_0 = \pi a^2$ quella di equilibrio. L'espressione di S è

$$S = \int_B \sqrt{1 + |\vec{\nabla}z|^2} d\sigma \simeq \int_B \left(1 + \frac{1}{2} |\vec{\nabla}z|^2\right) d\sigma = \pi a^2 + \frac{1}{2} \int_B |\vec{\nabla}z|^2 d\sigma$$

(l'approssimazione si giustifica assumendo che sia $|\vec{\nabla}z| \ll 1$).

Arriviamo quindi a

$$E_{ts} = \frac{1}{2} \tau \int_B |\vec{\nabla} z|^2 d\sigma$$

che può essere trasformata integrando per parti:

$$E_{ts} = -\frac{1}{2} \tau \int_B z \nabla^2 z d\sigma. \quad (4)$$

Ne segue per l'energia totale:

$$E = -\frac{1}{2} \int_B z (\rho g z + \tau \nabla^2 z) d\sigma.$$

Sviluppo di $z(r, \varphi)$

Dalla (4) si vede che conviene esprimere $z(r, \varphi)$ come serie di autofunzioni di ∇^2 , che formano un sistema completo (*Morse & Feshbach* (11.2.24)):

$$z(r, \varphi) = \sum_{mn} \zeta_{mn}(r, \varphi) \quad (5)$$

dove

$$\zeta_{mn}(r, \varphi) = (A_{mn} \cos m\varphi + B_{mn} \sin m\varphi) J_m(j_{mn} r/a)$$

(j_{mn} è l' n -mo zero non nullo di J_m). Si verifica facilmente, usando l'equazione differenziale per le funzioni di Bessel e l'espressione del laplaciano in coordinate polari, che

$$\nabla^2 \zeta_{mn} = -k_{mn}^2 \zeta_{mn} \quad (6)$$

avendo posto $k_{mn} = j_{mn}/a$. Inoltre le ζ_{mn} sono ortogonali:

$$\int_0^a r dr \int_0^{2\pi} d\varphi \zeta_{mn}(r, \varphi) \zeta_{m'n'}(r, \varphi) = \frac{1}{2} \pi a^2 (A_{mn}^2 + B_{mn}^2) J_{m-1}^2(j_{mn}) \delta_{mm'} \delta_{nn'}.$$

Si vede pure che tutte le ζ_{mn} soddisfano le condizioni (1). La (2) va esaminata con più attenzione. ζ_{mn} con $m > 0$ ha nullo l'integrale su φ ; pertanto la (2) si riduce a

$$\int_0^a r dr J_0(j_{0n} r/a) = 0$$

ossia

$$\int_0^{j_{0n}} u \, du \, J_0(u) = 0.$$

L'integrale vale $j_{0n} J_1(j_{0n})$ (Abramowitz 9.1.30, prima riga). D'altra parte $J_1(u) = -J_0'(u)$ (Abramowitz 9.1.31, seconda riga); quindi gli zeri di J_1 coincidono coi massimi e minimi di J_0 , non coi suoi zeri. Ne segue che l'integrale non si annulla mai. Perciò la somma su m nella (5) deve partire da 1.

Conviene considerare separatamente i due termini E_{gr} ed E_{ts} di E . Sostituendo la (5) in (3) abbiamo

$$\begin{aligned} E_{\text{gr}} &= -\frac{1}{2} \varrho g \int_0^a r \, dr \int_0^{2\pi} d\varphi \sum_{mn} \zeta_{mn}^2(r, \varphi) \\ &= -\frac{1}{4} \pi a^2 \varrho g \sum_{mn} (A_{mn}^2 + B_{mn}^2) J_{m-1}^2(j_{mn}). \end{aligned} \quad (7)$$

Passiamo a E_{ts} . Usando (5) e (6):

$$\begin{aligned} E_{\text{ts}} &= \frac{1}{2} \tau \int_0^a r \, dr \int_0^{2\pi} d\varphi \sum_{mn} \zeta_{mn} \sum_{m'n'} k_{m'n'}^2 \zeta_{m'n'} \\ &= \frac{1}{4} \pi \tau \sum_{mn} j_{mn}^2 (A_{mn}^2 + B_{mn}^2) J_{m-1}^2(j_{mn}). \end{aligned} \quad (8)$$

Mettendo insieme (7) e (8):

$$E = \frac{1}{4} \pi \sum_{mn} (\tau j_{mn}^2 - a^2 \varrho g) (A_{mn}^2 + B_{mn}^2) J_{m-1}^2(j_{mn}).$$

Per la stabilità occorre (e basta) che tutti i coefficienti $\tau j_{mn}^2 - a^2 \varrho g$ siano positivi, il che si ottiene per a sufficientemente piccolo. Infatti per dato m la successione $\{j_{mn}\}$ è crescente, quindi basta considerare i primi termini $\{j_{m1}\}$. Ma anche questa successione è crescente, e perciò la condizione nec. e suff. per la stabilità è

$$\begin{aligned} \tau j_{11}^2 &> a^2 \varrho g \\ a &< j_{11} \sqrt{\frac{\tau}{\varrho g}}. \end{aligned} \quad (9)$$

Numeri

Finalmente diamo i numeri...

$$\beta_{11} = 1.2197$$

$$\tau = 7.28 \cdot 10^{-2} \text{ N/m} \quad (\text{acqua a } 20^\circ\text{C})$$

$$\varrho = 10^3 \text{ kg/m}^3 \quad (\text{c.s.})$$

$$g = 9.8 \text{ N/kg.}$$

Risulta $a < 10.4 \text{ mm}$.

Se si prova col mercurio, si potrebbe credere che a debba aumentare, visto che la tensione superficiale è parecchio maggiore. Ma è maggiore anche la densità...

$$\tau = 0.425 \text{ N/m} \quad (\text{Hg a } 20^\circ\text{C})$$

$$\varrho = 1.36 \cdot 10^4 \text{ kg/m}^3 \quad (\text{c.s.})$$

e si trova $a < 6.8 \text{ mm}$.

Tutto salvo errori...

Controprova

Se studiamo una scelta particolare per $z(r, \varphi)$, otterremo una maggioranza al valore critico di a . Proviamo questa:

$$z(r, \varphi) = C x (a^2 - r^2). \quad (10)$$

(ovviamente $x = r \cos \varphi$). La (10) soddisfa tutte le condizioni richieste. La costante C , inserita solo per far tornare le dimensioni di z , non è essenziale: si elimina dalla condizione finale.

Calcoliamo E_{gr} . Dalla (3)

$$\begin{aligned} E_{\text{gr}} &= -\frac{1}{2} C^2 \varrho g \int_B x^2 (a^2 - r^2)^2 d\sigma \\ &= -\frac{1}{2} C^2 \varrho g \int_B (a^4 r^2 - 2 a^2 r^4 + r^6) \cos^2 \varphi d\sigma = -\frac{1}{48} \pi C^2 \varrho g a^8. \end{aligned}$$

Quanto a E_{ts} , Calcoliamo il laplaciano di (10):

$$\nabla^2 z = -8 C x.$$

Quindi, dalla (4)

$$E_{\text{ts}} = 4 C^2 \tau \int_B x^2 (a^2 - r^2) d\sigma = 4 \pi C^2 \tau \int_0^a r^3 (a^2 - r^2) dr = \frac{1}{3} \pi \tau a^6.$$

La condizione $E > 0$ porta a

$$a < 4 \sqrt{\frac{\tau}{\rho g}}$$

che è molto vicina alla (9), visto che $\pi\beta_{11} = 3.832$.