

Φύλλο για τη «Μηχανική των Ρευστών»

I.-II. Βαν ντερ Βέιλε

Εισαγωγικό (Κεφ. 1)

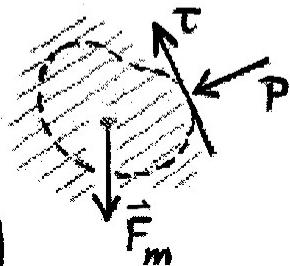
Οι δυνάμεις που δρουν πάνω σ' ένα ρευστό σωματίδιο

(1) Οι καθολικές δυνάμεις \vec{F}_m ανά μονάδα μάζας,

$$\text{π.χ. η βαρύτητα: } \vec{F}_m = (0, 0, -g) \quad [N/kg] = [m/s^2]$$

(2) Η πίεση P (κάθετη στην επιφάνεια) = $\frac{\text{δύναμη}}{\text{εμβαδόν}}$

(3) Η διατμητική ένταση τ (εφαπτομενική στην επιφάνεια) = $\frac{\text{δύναμη}}{\text{εμβαδόν}}$



$$[N/m^2] = Pa$$

Χαρακτηριστικές ιδιότητες των ρευστών:

* πυκνότητα $\rho = \rho(\vec{r}, t)$ $[kg/m^3]$

$\rho \approx$ σταθ. για τα υδρά (σχεδόν ασυμπίεστα)

* ιξώδες ("εσωτερική τριβή") $\mu = \frac{\tau}{(du/dz)}$ $[Pa \cdot s]$

π.χ.

$$\Delta z \text{ μικρό} \quad du/dz \approx \frac{U_m}{\Delta z}$$

συνθήκη μη-ολίσθησης: Τα μόρια που βρίσκονται σε επαφή με τα σύνορα έχουν την ίδια ταχύτητα με αυτά.

Στατική των ρευστών (Κεφ. 2)

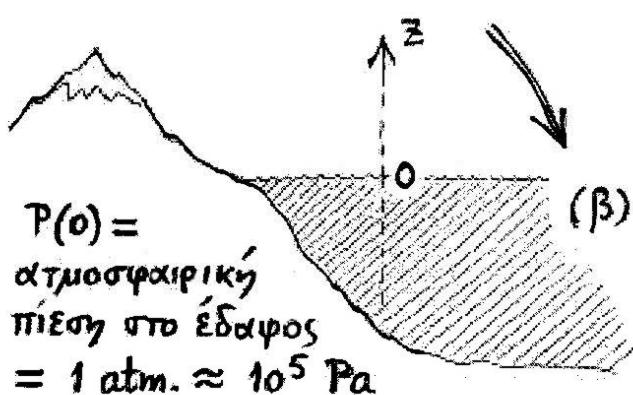
Για ένα ρευστό που ηρεμεί ισχύει $\sum \vec{F} = \vec{0}$. Οι εφαπτομενικές εντάσεις είναι μηδενικές (αφού το ρευστό δεν ρέει) και η πίεση $P = P(\vec{r}, t)$ είναι ισότροπη ("αρχή του Pascal").

Εάν η μόνη καθολική δύναμη είναι η βαρύτητα:

$$\frac{dP}{dz} = -\rho g \Rightarrow (\alpha) \text{ για } g = \frac{\lambda}{g} P \text{ (όπως για ιδανικά αέρια με σταθερή θερμοκρασία):}$$

$$P(z) = P(0) e^{-\lambda z} \quad (z > 0)$$

"Βαρομετρική πίεση"



$$(\beta) \text{ για } g = \text{σταθ. (υγρά)} :$$

$$P(z) = P(0) - \rho g z \quad (z < 0)$$

"υδροστατική πίεση"

Δυναμική των ρευστών (ΚΕΦ. 3-7)

Στην περιγραφή της κίνησης ενός ρευστού κατά Euler παίζει πρωταρχικό ρόλο το πεδίο ταχύτητας:

$$\vec{q}(\vec{r}, t) = \begin{pmatrix} u(\vec{r}, t) \\ v(\vec{r}, t) \\ w(\vec{r}, t) \end{pmatrix} \quad [\text{m/s}]$$

και η ολική παράγωγός του ως προς t (= πεδίο επιτάχυνσης):

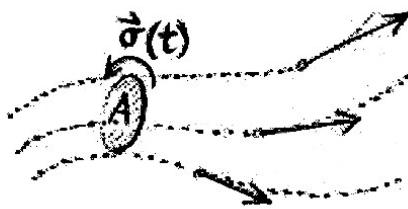
$$\frac{d}{dt} \vec{q} = \frac{\partial \vec{q}}{\partial t} + (\vec{q} \cdot \vec{\nabla}) \vec{q} \quad [\text{m/s}^2]$$

$$= \vec{\nabla} \left(\frac{1}{2} \vec{q}^2 \right) + (\vec{\nabla} \times \vec{q}) \times \vec{q} \quad (\text{μορφή Lamb})$$

Εάν αυτός ο όρος
είναι μηδενικός,
η ροή είναι σταθερή:
 $\vec{q} = \vec{q}(\vec{r})$.

Εάν αυτός ο όρος είναι μηδενικός,
η ροή είναι ομοιόμορφη:
 $\vec{q} = \vec{q}(t)$.

Οι ρευματικές χραμμές δείχνουν την κατεύθυνση του στιγμιαίου πεδίου ταχύτητας: $d\vec{r} \parallel \vec{q}$, άρα $d\vec{r} \times \vec{q} = \vec{0}$.



↓
Το στοιχειώδες κομμάτι $d\vec{r}$ της ρευματικής χραμμής είναι παράλληλο με την τοπική ταχύτητα \vec{q}

Παροχή: $Q = \iint_S \vec{q} \cdot d\vec{s} = \langle \vec{q} \rangle A \quad [m^3/s]$

$\underset{\text{μέση}}{\underset{\text{ταχύτητας}}{\nwarrow}}$ \downarrow εμβαδόν της τομής απόπου διέρχεται η ροή

Κυκλοφορία: $\Gamma = \oint \vec{q} \cdot d\vec{s} \quad [m^2/s]$

Εάν η ροή είναι αστροβιλη ($\vec{v} \times \vec{q} = \vec{0}$) το πεδίο ταχύτητας μπορεί να γραφεί ως εξής: $\vec{q} = -\vec{\nabla} \Phi$, όπου $\Phi = \Phi(\vec{r}, t)$ είναι το δυναμικό της ταχύτητας.

Οι (στιγμιαίες) ισοδυναμικές επιφάνειες $\Phi(\vec{r}, t_0) = C$ είναι κάθετες στις (στιγμιαίες) ρευματικές χραμμές.

Η κάθε ροή πρέπει να ικανοποιεί την εξίσωση συνέχειας, που εκφράζει τη διατήρηση της μάζας: $\frac{\partial \rho}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot (\rho \vec{q}) = 0 \quad [kg/m^3.s]$

Εάν $\rho = \text{σταθ.}$ (ασυμπίεστα ρευστά) τότε: $\vec{\nabla} \cdot \vec{q} = 0$

Για δισδιάστατη ροή γίνεται $\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} = 0$, συγεπώς το πεδίο ταχύτητας $\vec{q} = (u, v, 0)$ περιγράφεται μέσω μιας ροϊκής συνάρτησης $\psi(x, y)$ έτσι ώστε $u = -\frac{\partial \psi}{\partial y}$, $v = \frac{\partial \psi}{\partial x}$.

Η κάθε ροή πρέπει επίσης να ικανοποιεί τις εξισώσεις κίνησης ($2^{\text{ος}}$ νόμος του Newton για συνεχή μέσα) που για $\rho = \text{σταθ.}$ και $\mu = \text{σταθ.}$ παίρνουν την εξής μορφή:

$$\rho \frac{d\vec{q}}{dt} = \rho \vec{F}_m - \vec{\nabla}P + \mu \nabla^2 \vec{q}$$

Εξισώσεις Navier-Stokes
χιλια σταθερά ρ και μ

ΜΕΤΑΒΟΛΗ
ΤΗΣ ΟΡΗΓΟΥ..

ΚΑΘΟΛΙΚΗΣ
ΔΙΝΟΣΦΕΡΗΣ..

ΚΑΘΕΤΗ
ΕΠΙΦΑΝΕΙΑΣΚΗ
ΔΙΝΟΣΦΕΡΗ..

ΕΦΑΠΤΟΜΕΝΙΚΗ
ΕΠΙΦΑΝΕΙΑΣΚΗ
ΔΙΝΟΣΦΕΡΗ..

..ΌΛΕΣ ΑΥΓΕΣ
ΜΟΝΑΔΩΝ ΟΓΚΟΥ

Όταν $\mu=0$ (ιδανικά ρευστά)
καλούνται "Εξισώσεις του Euler".

Εάν η ροή είναι σταθερή ($\partial \vec{q}/\partial t=0$) και η καθολική δύναμη συντηρητική ($\vec{F}_m = -\vec{\nabla}V_m$), οι εξισώσεις του Euler αλοκληρώνονται και μας δίνουν το "νόμο του Bernoulli" (διατήρηση ενέργειας):

$$\frac{1}{2}\rho \vec{q}^2 + \rho V_m + P = C \quad \text{κατά μήκος μιας ρευματικής γραμμής}$$

Ακόμα, όταν $\vec{\nabla} \times \vec{q} = \vec{0}$ (αστροβιλή ροή) τότε η σταθερά C έχει την ίδια τιμή παντού στο ρευστό.

Το σύστημα των εξισώσεων συγέχεισις και Navier-Stokes δέχεται μια ακαλυπτική λύση μόνο σε ορισμένες απλές περιπτώσεις. Δύο παραδείγματα:

(1) ροή Couette (σταθερή στρωτή ροή μεταξύ δύο επίπεδων πλακών).

Κινούμενη πλάκα $\rightarrow u_m$ Δρα μια σταθερή βαθμίδα πίεσης στην x -κατεύθυνση

ακίνητη πλάκα $\rightarrow -\frac{\partial P}{\partial x}$

$$\vec{q} = \begin{pmatrix} u(z) \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \text{με } u(z) = \frac{1}{2}u_m(1+\frac{z}{a}) + \frac{a^2}{2\mu}(-\frac{\partial P}{\partial x})\{1-(\frac{z}{a})^2\}$$

(2) ροή Hagen-Poiseuille (σταθερή στρωτή ροή σε στρογγυλό σωλήνα ακτίνας R).



ΚΥΛΙΝΔΡΙΚΕΣ
ΣΥΝΤΕΤΟΓΜΕΝΕΣ

Το πεδίο \vec{q} έχει μόνο μια μη-μηδενική συνιστώσα στην ορίζοντια κατεύθυνση:

σταθερή βαθμίδα πίεσης

$$u_z(r) = \frac{R^2}{4\mu} \left(-\frac{\partial P}{\partial z}\right) \left\{1 - \left(\frac{r}{R}\right)^2\right\}$$