

1) vecteur Écoulement de fluides.

①

Niveau PC - PC⁺.

Pré requis: Statique des fluides
Description eulérienne et Lagrangienne
viscosité
équation^o conservat^o de la masse

Intro Après la descript^o Eulérienne / Lagrangienne du champ de vitesse ainsi que la viscosité
Leçon à cheval entre cinématique et dynamique des fluides.

difficulté: nouvelle opérateur mathématique dérivée particulière
énormément de condition $\Rightarrow$ conséquence.

stationnaire champ de vitesse dep pas det
irrot: $\text{rot } \vec{v} = \vec{0}$

Intro: Comprendre comment s'écoule un fluide indépendamment de la nature même du fluide.
Applicat^o ds de nbx domaines.
 $\Rightarrow$ décrire le fluide
 $\Rightarrow$ comprendre les forces qui s'appliquent.

I] Description d'un fluide en mot

1) Dérivée particulière

$$\vec{a}(\vec{r}, t) \neq \frac{\partial \vec{v}}{\partial t} = \lim_{\delta t} \frac{\vec{v}(\vec{r}, t + \delta t) - \vec{v}(\vec{r}, t)}{\delta t}$$

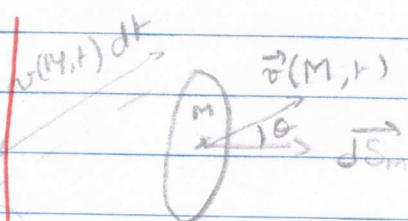
car $\vec{v}(\vec{r}, t + \delta t)$ et $\vec{v}(\vec{r}, t)$ ne désignent pas la vitesse de la même particule (champ eulérien)

$$\vec{a}(\vec{r}, t) = \underbrace{\frac{\partial \vec{v}}{\partial t}}_{\text{acc locale}} + (\underbrace{\vec{v} \cdot \text{grad}}_{\text{accélération convective}}) \vec{v} = \underbrace{\frac{D \vec{v}}{Dt}}_{\text{dérivée particulière}} \quad (2)$$

Signification physique : exprime le tx de variat° d'une grandeur physique exprimé ss la forme d'un champ vectoriel.

on suit la particule.

2) Conservation de la masse



masse dm qui traverse la surface ds le sens de la normale pdt dt est contenu ds les particules

$$d^2m = \underbrace{\mu(M, t)}_{\text{champ de masse volumique}} (v(M, t) \cos \theta dt) dS_M$$

$$\theta \text{ petit} \Rightarrow d^2m = \mu(M, t) v(M, t) dt dS_M$$

$$\Rightarrow \text{débit massique élémentaire } \frac{d^2m}{dt} = dD_m$$

$$dD_m = \mu(M, t) v(M, t) dS_M$$

$$D_m = \iint_{M \in \mathcal{S}} \underbrace{\mu(M, t) \vec{v}(M, t)}_{\text{kg.s}^{-1}} \cdot d\vec{S}_M$$

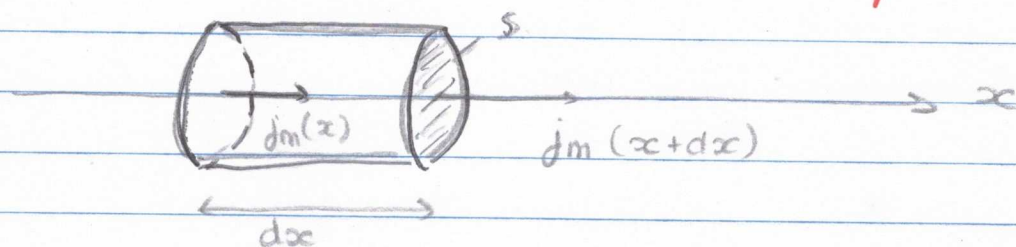
j_m : densité de courant

de même on trouve le débit volumique $D_v = \iint_{M \in \mathcal{S}} \vec{v}(M, t) \cdot d\vec{S}_M$

m^3s^{-1}

pié requis

Equation de conservation de la masse en dds de xce a de puit.



$$\delta m_e = j_m(x, t) S dt$$

$$\delta m_s = j_m(x+dx, t) S dt$$

$$\delta m_z = \delta m_e - \delta m_s$$

$$= j_m(x, t) S dt - j_m(x+dx, t) S dt$$

$$\delta m_z = \frac{-\partial j_m(x, t)}{\partial x} dx S dt$$

de $\oplus$ $\delta m_z = (\mu(x, t+dt) - \mu(x, t)) S dx$

$$= \frac{\partial \mu(x, t)}{\partial t} dt S dx$$

donc $\frac{\partial \mu(x, t)}{\partial t} = - \frac{\partial j_m(x, t)}{\partial x}$

En 3D: $\frac{\partial \mu(x, t)}{\partial t} + \text{div } \vec{j}_m(M, t) = 0$

→ projeter: PC PC* Sanz Dunod, p 266 6^{ème} ed

on obtient une forme alternative de la conservation de la masse: $\frac{\partial \mu(x, t)}{\partial t} + \mu(M, t) \text{div } \vec{v}(M, t) = 0 \quad (1)$

3) Cas particuliers

- Ecoulement stationnaire

champ euclidien de masse volumique est ind du tps

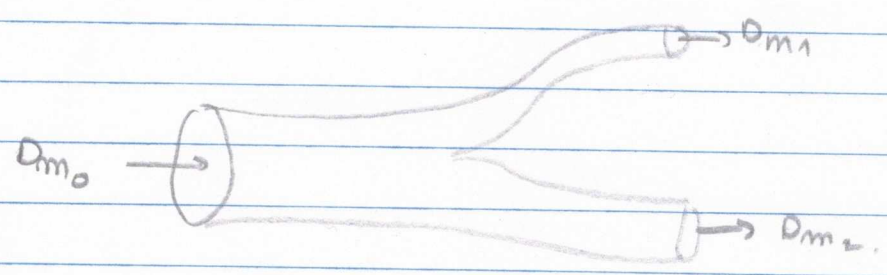
$$\frac{\partial \rho(x,t)}{\partial t} = 0$$

$$\Rightarrow \text{div}_{\vec{m}}(\vec{v}) = 0$$

champ à flux conservatif

(comme $\text{div } \vec{B} = 0$ $\vec{B}$ est à flux conservatif)

conséquence : conservation du débit massique



$$Dm_0 = Dm_1 + Dm_2$$

- écoulement incompressible

chaque particule garde sa masse volumique

$$\Rightarrow \text{div } \vec{v} = 0$$

peut être prouvé par (1) $\frac{D\rho}{Dt} = 0$ a $\rho(M,t) = \rho_0$ (cf la vitesse du son)

conséquence : conservation du débit volumique (0,7 m/s mach)

1) fluide incomp $\neq$ écoulement incomp

milieu compressible si vitesse écoulement proche

II 7 Actions mécaniques ds un fluide en mot

1) Act^e méca sur un fluide

→ force pressant + force de viscosité

- Force de pression

A la surface d'un volume de fluide, le fluide ext exerce sur le fluide intérieur une force de pression, orthogonale à la surface

$$d\vec{F}_p = -p(M,t) d\vec{S}_M$$

Figure 9.2 p 296. Dunod

$$dF_z = p(x, y, z) dx dy - p(x, y, z+dz) dx dy \\ = (p(x, y, z) - p(x, y, z+dz)) dx dy$$

$$\Rightarrow dF_z = \frac{-\partial p(x, y, z)}{\partial z} \underbrace{dx dy dz}_{d\tau}$$

$$\text{de même : } dF_x = -\frac{\partial p(x, y, z)}{\partial x} d\tau$$

$$dF_y = -\frac{\partial p(x, y, z)}{\partial y} d\tau$$

$$\Rightarrow \text{La résultante : } d\vec{F}_p(M, t) = -\vec{g} \text{ grad } p(M, t) d\tau$$

$$\text{Equivalent volumique : } \vec{f}_p(M, t) = \frac{d\vec{F}_p}{d\tau} = -\vec{g} \text{ grad } p(M, t)$$

• Viscosité

Figure 9.4 p 299 + 2 lignes suivantes.

Pour un cas de fluide Newtonien

Pour un cisaillement peu imp, on peut écrire que la force que la couche de fluide sup exerce sur la couche de fluide inf $\propto$ à la ∇ de vitesse

on peut projeter
cas fluide non
Newtonien
Ketchup.
Maiséna

$$\Rightarrow d\vec{F}_v(y, t) = \eta \frac{\partial v_x}{\partial y} dS \vec{u}_x \quad \text{Force de viscosité de cisaillement}$$

viscosité dynamique $\rightarrow$ tableau valeurs

En 3D : la résultante des forces de viscosité de cisaillement écoulement incompressible d'un fluide Newtonien

$$d\vec{F}_v = \eta \vec{\Delta} \vec{v}(M, t) d\tau$$

$$\Rightarrow \vec{f}_{visc}(M, t) = \eta \vec{\Delta} \vec{v}(M, t) \quad \text{équivalent volumique}$$

Deuxième loi de Newton.

$$\mu(M,t) \frac{D\vec{v}(M,t)}{Dt} = -g \vec{\text{grad}} p(M,t) + \eta \overset{\text{laplacien div (grad)}}{\Delta} \vec{v}(M,t) + \vec{f}_{\text{ext}}(M,t)$$

équation de Navier-Stokes.

autres forces

+ si Régnon galiléen
Coriolis

inertie entraînement

2) Nombre de Reynolds à couche limite
masse volumique vitesse caract.

$$Re = \frac{\rho U L}{\mu}$$

viscosité dynamique

balance entre terme diffusif & convectif. (démonstré Duvaut)
dep de la nature de l'écoulement.

exp de Stokes
↓
exp de Navier-Stokes

$Re \ll 1$ Viscosité joue un rôle prépondérant à l'échelle de longueur L

$Re \gg 1$ Viscosité joue un rôle négligeable à l'échelle de L

Chute de grains ds un fluide

Couche limite : région au voisinage d'une paroi où la viscosité a une influence sur l'écoulement

↳ A revoir pour quest°

$$\delta = \frac{L}{\sqrt{Re}}$$

$$Re \ll 1 \Rightarrow \delta \gg L$$

couche lim s'étend à tt l'écoulement

$$Re \gg 1 \Rightarrow \delta \ll L$$

visco négligeable $\ll L$.

3) TP. det. Nb Reynolds. + Poisseuil
Etude de Regime d'écoulement

III) Theorème de Bernoulli

1) Écoulement parfait, stationnaire, incompressible

→ Ref galiléen ; pas viscosité (écoulement parfait)

ne pas
dire

↳ à l'ext de la couche limite (ou la viscosité est négligeable)

$$\mu \left(\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + (\vec{v} \cdot \vec{\text{grad}}) \vec{v} \right) = -\vec{\text{grad}} p + \vec{f}_{\text{ext}}(M, t)$$

ne pas
sautez l'étape
formulaine
d'où ça
sort

$$\mu \left(\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + \vec{\text{grad}} \left(\frac{v^2}{2} \right) + \vec{\text{rot}} \vec{v} \wedge \vec{v} \right) = -\vec{\text{grad}} p + \vec{f}_{\text{ext}}(M, t)$$

Écoulement stationnaire $\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} = 0$ $\vec{\text{rot}} \vec{v} \wedge \vec{v} = 0$

uniquement le
poids

$$\vec{f}_{\text{ext}}(M, t) = -\mu \vec{\text{grad}}(gz)$$

$$\Rightarrow \vec{\text{grad}} \left(\frac{v^2}{2} \right) = -\frac{1}{\rho} \vec{\text{grad}} p - \vec{\text{grad}} (gz)$$

$$\vec{\text{grad}} \left(\frac{p}{\rho} + gz + \frac{v^2}{2} \right) = \vec{0}$$

$$\Rightarrow \underbrace{\frac{p}{\rho}}_{e_p} + gz + \underbrace{\frac{v^2}{2}}_{e_c} = C.$$

conservatⁿ d'énergie
méca.

charge

si $\vec{\text{rot}} \vec{v} \neq 0$

$\Rightarrow$ vrai que sur une ligne
de champ.

2) Phénomène de Venturi:

Figure 3 p 467 Tec a Doc Physique PC PC² 2^{ème} année

écoulement parfait, stationnaire, incomp, homogène
ref galiléen, unique^m potentiel

Conservatⁿ débit volumiq $D_{v1} = D_{v2}$

$$v_1 S_1 = v_2 S_2$$

$$S_2 \ll S_1 \Rightarrow v_2 \gg v_1$$

$$\frac{p_2}{\rho} + gz_{A2} + \frac{v_2^2}{2} = \frac{p_1}{\rho} + gz_{A1} + \frac{v_1^2}{2}$$

$$z_{A1} = z_{A2}$$

$$\Rightarrow p_2 - p_1 = \rho \frac{v_1^2}{2} \left(1 - \left(\frac{S_1}{S_2} \right)^2 \right)$$

$S_2 \ll S_1$ et $p_2 < p_1$ (dépression au niveau de l'étranglement)
eau: $\rho = 10^3 \text{ kg m}^{-3}$ $p_1 = 1 \text{ bar}$ $S_1 = 1 \text{ m}^2$
 $p_2 = 250 \text{ hPa}$ $S_2 = 0,01 \text{ m}^2$

$$\Rightarrow v_1 = \sqrt{\frac{2(p_2 - p_1)}{\rho \left(1 - \left(\frac{S_1}{S_2} \right)^2 \right)}} = 0,14 \text{ m.s}^{-1}$$

Conclusion

Enormément de notion sur lesquelles ~~il~~ il faudra revenir en TD.

TD ⊕ de cas.

⊕ cas de fluide réel ex - hémodynamique (sang)

↳ ingénierie aéro / météo.

→ macroscopique

→ ,