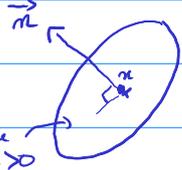


# V) FLUIDES VISQUEUX

Def Soit  $x$  un point dans un milieu occupé par un fluide.

Soit  $\vec{n}$  un vecteur. Soit  $\varepsilon > 0$ . On définit  $D(\varepsilon, x, \vec{n})$  comme le disque centré en  $x$ , de surface  $\varepsilon$  et orthogonal à  $\vec{n}$ . Soit  $F(\varepsilon, x, \vec{n})$  la force exercée par le fluide situé du côté où  $\vec{n}$  pointe sur  $D(\varepsilon, x, \vec{n})$ .



Supposons que  $\frac{F(\varepsilon, x, \vec{n})}{\varepsilon} \xrightarrow{\varepsilon \rightarrow 0^+} F(x, \vec{n})$  et

que l'application  $\vec{n} \mapsto F(x, \vec{n})$  est linéaire :  $\exists \sigma(x) \in \mathcal{M}_d(\mathbb{R})$

(si l'espace ambiant est  $\mathbb{R}^d$ ) t.q.  $F(x, \vec{n}) = \sigma(x) \vec{n}$ .

$\sigma(x)$  est appelé tenseur des efforts ou tenseur des contraintes en  $x$ .

Exemple cas où  $\sigma(x) = \underbrace{-p(x)}_{\text{scalaire}} \mathbf{I}_d$  : alors le fluide est parfait.

Lemme Dans un fluide de densité  $\rho(t, x)$ , de vitesse  $u(t, x)$  qui admet un tenseur des contraintes  $\sigma(t, x)$ , on a

$$\begin{cases} \partial_t \rho + \nabla \cdot (\rho u) = 0 & \text{(conservation de la masse,} \\ & \text{ou équation de continuité)} \\ \partial_t (\rho u) + \nabla \cdot (\rho u \otimes u) - \nabla \cdot \sigma = f & \text{si le fluide est soumis à} \\ & \text{un champ de forces extérieurs de} \\ & \text{densité volumique } f. \end{cases}$$

Démo : finale

Nous allons maintenant tenter d'exprimer  $\sigma$  en fonction des caractéristiques du fluide et de l'écoulement.

Soit  $x_0$  un point dans le fluide, et soit  $(e_1, e_2, e_3)$  un repère orthogonal tel que  $\|e_i\| = \varepsilon$  (petit!). Soit  $x_i = x_0 + e_i$ . On laisse  $x_0, x_1, x_2, x_3$  évoluer,

transportés par le fluide à la vitesse  $u$  :  $x_i(h) = x_i + h u(0, x_i) + o(h)$   
( $u$  est supposé régulier)

$$\stackrel{\text{temps}}{=} x_i + h u(0, x_0 + e_i) + o(h)$$

$$= x_i + h u(0, x_0) + h \nabla u(0, x_0) e_i + o(h) + o(\varepsilon)$$

pour  $i = 1, 2, 3$ , et

$$x_0(h) = x_0 + h u(0, x_0) + o(h)$$

$$\text{Donc } e_i(h) \stackrel{\text{diff}}{=} x_i(h) - x_0(h) = \underbrace{x_i - x_0}_{e_i} + h \nabla u(0, x_0) e_i + o(h) + o(\varepsilon).$$

$$\left( e_i'(0) = \nabla u(0, x_0) e_i + o(\varepsilon) \right).$$

La variation temporelle de  $e_i$  s'écrit en fonction du gradient du champ de vitesses,  $\nabla u$  (champ de matrices).

Écrivons  $\nabla u(t_{pe}) = \nabla u = \underbrace{\frac{\nabla u + {}^t \nabla u}{2}}_{\text{symétrique}} + \underbrace{\frac{\nabla u - {}^t \nabla u}{2}}_{\text{antisymétrique}}$ . Ici  $d=3$ .

\* Remarquons que  $\frac{\nabla u - {}^t \nabla u}{2} = \begin{pmatrix} 0 & -\omega_3 & \omega_2 \\ \omega_3 & 0 & -\omega_1 \\ -\omega_2 & \omega_1 & 0 \end{pmatrix}$  où  $\omega = \begin{pmatrix} \omega_1 \\ \omega_2 \\ \omega_3 \end{pmatrix} = \frac{1}{2} \text{rot } u$

En effet,  $(\nabla u)_{ij} = \partial_j u_i$ , donc  $(\frac{\nabla u - {}^t \nabla u}{2})_{ij} = \frac{\partial_j u_i - \partial_i u_j}{2}$  ...

Donc  $\frac{\nabla u - {}^t \nabla u}{2} e = \omega \wedge e$  : la partie antisymétrique de  $\nabla u$  correspond à une rotation du fluide autour de l'axe  $\omega = \frac{1}{2} \text{rot } u$ .

(Rappel :  $\text{rot } u = \nabla \wedge u = \begin{pmatrix} \partial_2 u_3 - \partial_3 u_2 \\ \partial_3 u_1 - \partial_1 u_3 \\ \partial_1 u_2 - \partial_2 u_1 \end{pmatrix}$ .)

\*  $\frac{\nabla u + {}^t \nabla u}{2}$  est une matrice symétrique :  $\mathbb{R}$ -diagonalisable, → en base orthogonale ! de valeurs propres  $a_1, a_2, a_3$ .

Supposons que les vecteurs propres associés soient  $e_1, e_2, e_3$  (respectivement) : en réalité on peut faire ce choix dans la définition du repère  $(x_0, e_1, e_2, e_3)$ .

$$\begin{aligned} e_i(h) &= e_i + h \nabla u e_i + o(h) + o(\varepsilon) \\ &= e_i + h \frac{\nabla u + {}^t \nabla u}{2} e_i + h \frac{\nabla u - {}^t \nabla u}{2} e_i + o(h) + o(\varepsilon) \\ &= e_i + \underbrace{a_i h e_i}_{\substack{\text{dilatation} \\ \text{de coef. } a_i}} + \underbrace{h \omega \wedge e_i}_{\text{rotation d'axe } \omega \text{ (mouvement solide)}} + o(h) + o(\varepsilon) \\ &= \text{déformation locale du fluide} \end{aligned}$$

Def  $\frac{\nabla u + {}^t \nabla u}{2}$  <sup>notation</sup>  $\equiv D(u)$  est appelé tenseur du taux de déformation dans le fluide.

Def On dit qu'un fluide incompressible ( $\nabla \cdot u = 0$ ) est newtonien s'il admet un tenseur des contraintes qui s'écrit

$$\sigma = 2\mu D(u) - p \text{Id} \quad \text{pour } \mu \in \mathbb{R}_+ \text{ et } p \in \mathbb{R}$$

$\mu$  est appelé viscosité du fluide, et  $p$  pression.

Remarque Pour un fluide compressible, c'est plus compliqué : il y a en plus un terme  $\nabla \cdot u \text{Id} \dots$

Lemme Dans un fluide incompressible newtonien de densité  $\rho$  et de vitesse  $u$ , on a

- $\partial_t \rho + \nabla \cdot \rho u = \partial_t \rho + u \cdot \nabla \rho = 0$  (car  $\rho \nabla \cdot u = 0$ ),
- $\partial_t \rho u + \nabla \cdot \rho u \otimes u + \nabla p = \rho (\partial_t u + u \cdot \nabla u) + \nabla p$  (cf. petit calcul du cours précédent)

$= 2\mu \nabla \cdot D(u) + f$  si le fluide est soumis à des efforts extérieurs de densité volumique  $f$ .

$= \mu \Delta u + f$ .

•  $\nabla \cdot u = 0$

Démo (1)  $\partial_t \rho + \nabla \cdot \rho u = 0 = \partial_t \rho + \underbrace{\rho \nabla \cdot u + u \cdot \nabla \rho}_0$  OK pour la première équation.

(2)  $\partial_t \rho u + \nabla \cdot \rho u \otimes u + \nabla p = 2\mu \nabla \cdot D(u) + f$  (Newton, Reynolds, Green)

Donc  $\rho \partial_t u + u \partial_t \rho + u \nabla \cdot \rho u + \underbrace{(\nabla u) \rho u}_{\text{noté } \rho u \cdot \nabla u} + \nabla p = 2\mu \nabla \cdot D(u) + f$ ,

soit  $\rho (\partial_t u + u \cdot \nabla u) + u (\partial_t \rho + \nabla \cdot \rho u) + \nabla p = 2\mu \nabla \cdot D(u) + f$ ,

soit  $\rho (\partial_t u + u \cdot \nabla u) + \nabla p = 2\mu \nabla \cdot D(u) + f$ .

(3) Montrons que  $2\nabla \cdot D(u) = \Delta u$ .

$$\begin{aligned} (\nabla \cdot D(u))_i &= \sum_j \partial_j (D(u))_{ij} = \sum_j \partial_j \left( \frac{\partial_j u_i + \partial_i u_j}{2} \right) \\ &= \frac{1}{2} \Delta(u)_i + \frac{1}{2} \sum_j \partial_j \partial_i u_j \\ &= \frac{1}{2} (\Delta u)_i + \frac{1}{2} \sum_j \partial_i \partial_j u_j = \frac{1}{2} (\Delta u)_i + \frac{1}{2} \partial_i \left( \underbrace{\sum_j \partial_j u_j}_{\nabla \cdot u = 0} \right) \\ &= \frac{1}{2} (\Delta u)_i \quad \text{CQFD.} \end{aligned}$$

Pour terminer le cours, nous allons nous intéresser à un régime particulier (et particulièrement simple!) d'écoulement de fluide incompressible newtonien: celui de Stokes.

Supposons que dans l'écoulement la quantité  $\rho (\partial_t u + u \cdot \nabla u)$  soit négligeable devant  $\nabla p$ ,  $\mu \Delta u$ ,  $f$ . Alors on la néglige! Pour obtenir

$$\begin{cases} \nabla p = \mu \Delta u + f, \\ \nabla \cdot u = 0 \end{cases}$$

(et  $\partial_t \rho + u \cdot \nabla \rho = 0$  et une équation indépendante, que l'on peut résoudre (par la méthode des caractéristiques!) une fois connu le champ  $u$ ).

Les termes  $\rho (\partial_t u + u \cdot \nabla u)$  sont appelés termes d'inertie dans le fluide.

Le système  $\begin{cases} \nabla p = \mu \Delta u + f \\ \nabla \cdot u = 0 \end{cases}$  est appelé système de Stokes incompressible.

Ce n'est pas nécessairement un système stationnaire, car  $f$  peut dépendre du temps, de même que les conditions aux limites sur le bord du domaine fluide.

On peut penser par exemple à la situation d'un fluide autour d'un obstacle mouvant. L'équation  $\nabla p = \mu \Delta u + f$  traduit l'instantanéité de l'équilibre des forces.

Considérons 
$$\begin{cases} -\mu \Delta u + \nabla p = f & \text{dans } \Omega \text{ ouvert borné régulier de } \mathbb{R}^d \\ \nabla \cdot u = 0 & \text{dans } \Omega \\ u = 0 & \text{sur } \partial\Omega \end{cases}$$
 où  $f$  est donné.

La formulation faible de ce problème est:

trouver  $u \in (H_0^1(\Omega))^d$  t. q.  $\exists p \in L^2(\Omega)$  t. q.

Si  $u$  est solution, avec pression  $p$ . Soit  $a \in \mathbb{R}$ .  
 Alors  $\int \nabla u : \nabla v - (p+a) \nabla \cdot v = \int f \cdot v - \int a \nabla \cdot v$   
 Or  $-\int a \nabla \cdot v = -a \int \nabla \cdot v = -a \int \nabla \cdot n = 0$  car  $v \in (H_0^1)^d$  et  $\nabla \cdot u = 0$   
 donc  $p+a$  est une pression admissible.  
 où  $A : B = \sum_{i,j} A_{ij} B_{ij} \quad \forall A, B \in \mathcal{M}_d(\mathbb{R})$ ,

ce qui se réécrit

trouver  $u \in (H_0^1(\Omega))^d$  et  $p \in L^2(\Omega)$  à moyenne nulle t. q. → permet d'avoir existence ... ET UNICITÉ de  $p$

$$\begin{cases} \int (\nabla u : \nabla v - p \nabla \cdot v) = \int f \cdot v \quad \forall v \in (H_0^1(\Omega))^d \\ \text{et } \int q \nabla \cdot u = 0 \quad \forall q \in L^2(\Omega) \text{ à moyenne nulle.} \end{cases}$$

Or, le pb Trouver  $u \in (H_0^1(\Omega))^d$  t. q.  $\int \nabla u : \nabla v = \int f \cdot v \quad \forall v \in (H_0^1(\Omega))^d$  revient à minimiser

$$J(u) = \frac{1}{2} \int \nabla u : \nabla u - \int f \cdot u \quad \text{sur } (H_0^1(\Omega))^d$$

(cf. le théorème de Lax-Milgram).

Minimiser  $J$  sur  $(H_0^1(\Omega))^d$  sous LA CONTRAINTE  $g(u) = 0$  (d'un certain espace) s'écrit : trouver  $\lambda$  /  $\nabla J(u) + \nabla g(u) \cdot \lambda = 0$  (cette équation n'est pas scalaire)

( $\lambda$  : multiplicateur de Lagrange associé à  $g(u)=0$ ):

cette équation est appelée équation d'Euler-Lagrange.

Formellement :  $J : E \rightarrow \mathbb{R}$  | Minimiser  $J$  sur  $E$  sous la contrainte  $g(u) = 0 \in F$   
 $g : E \rightarrow F$  | s'écrit  $\underbrace{\nabla J(u)}_{E^{\mathcal{L}}(E, \mathbb{R})} + \underbrace{\nabla g(u)}_{E^{\mathcal{L}}(E, F)} \cdot \underbrace{\lambda}_{\in F} = 0$ .

$$\text{Ici : } E = (H_0^1(\Omega))^d, \quad F = L^2$$

$$\nabla J(u) : v \mapsto \nabla J(u) \cdot v = \int (\nabla u : \nabla v - f \cdot v)$$

$$\nabla g(u) : v \mapsto \nabla g(u) \cdot v = \nabla \cdot v$$

Autrement dit : l'équation d'Euler-Lagrange est

$$\exists \lambda \in L^2(\Omega) / \int (\nabla u : \nabla v - f \cdot v + \lambda \nabla \cdot v) = 0 \quad \forall v \in (H_0^1(\Omega))^d :$$

c'est exactement la précédente formulation faible du système de Stokes incompressible avec  $\lambda = -p$

$p \leftrightarrow$  multiplicateur de Lagrange associé à  $\nabla \cdot u = 0 \dots$

Pour montrer le caractère bien posé de Stokes: cf. Evans.

FIN!