

Concepts de base

45

Equation de Navier Stokes

- **Ecoulement compressible:**

Conservation
de la masse

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \frac{\partial \rho u_i}{\partial x_i} = 0$$

Conservation
de la quantité de mouvement

$$\rho \frac{Du_i}{Dt} = -\frac{\partial p}{\partial x_i} + \mu \left[\frac{\partial^2 u_i}{\partial x_k \partial x_k} + \frac{1}{3} \frac{\partial}{\partial x_i} \frac{\partial u_k}{\partial x_k} \right] + F_i \quad (i = 1, 3)$$

Equation pour l'énergie interne

$$\frac{\partial e}{\partial t} + u_j \frac{\partial e}{\partial x_j} = -(\gamma - 1)e \frac{\partial u_k}{\partial x_k} + \frac{\mu}{\rho} \tau : D + \frac{\kappa}{\rho} \frac{\partial^2 T}{\partial x_k \partial x_k}$$

46

Equations d'état

☑ **Gaz parfaits** $p = R\rho T$

☑ **Barotropes** $p = \rho^\gamma$

☑ (plus d'équation pour l'énergie)

☑ **Energie interne et température** $e = C_v T$

☑ **Enthalpie et température** $h = C_p T$

47

Conditions limites / initiales

- ☑ **Géométrie de l'écoulement** : Périodique, non glissement, etc...

Conditions limites

- ☑ **Physique du problème** : état initiale du système : densité/vitesse/température

Conditions initiales

48

Equation de Navier Stokes

- Écoulement incompressible:**

Conservation de la masse

$\frac{\partial u_i}{\partial x_i} = 0$

Conservation de la quantité de mouvement

$\frac{\partial u_i}{\partial t} + \frac{\partial u_i u_j}{\partial x_j} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial x_i} + \nu \frac{\partial^2 u_i}{\partial x_k \partial x_k} + f_i \quad (i = 1, 3)$

Equation pour la température

$\frac{\partial T}{\partial t} + \frac{\partial T u_j}{\partial x_j} = \kappa \frac{\partial^2 T}{\partial x_k \partial x_k}$

Scalaire Passif!!!

UNIVERSITÉ DU SAHARA MOUSTAPHA EL BACHA
45
thomas.gomez@upmc.fr
CAS

49

Pression écoulements incompressibles

- Quantité non locale en incompressible**

$$\nabla \cdot \left[\frac{\partial u_i}{\partial t} + \frac{\partial u_i u_j}{\partial x_j} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial x_i} + \nu \frac{\partial^2 u_i}{\partial x_k \partial x_k} + f_i \right]$$

$$\implies \Delta p = -\nabla \cdot (\mathbf{u} \cdot \nabla \mathbf{u}) \quad \partial_j u_i = D_{ij} + \Omega_{ij}$$

Problème de Poisson

Symétrique

$\Delta p = -\frac{\partial u_i}{\partial x_j} \frac{\partial u_j}{\partial x_i} = \Omega^2 - D^2$

Antisymétrique

UNIVERSITÉ DU SAHARA MOUSTAPHA EL BACHA
46
thomas.gomez@upmc.fr
CAS

50

Pression écoulements incompressible

- Equation de Poisson**

$$\Delta p = \Omega^2 - D^2$$

$\Omega^2 = \frac{1}{4} (\partial_i u_j - \partial_j u_i)^2$

$D^2 = \frac{1}{4} (\partial_i u_j + \partial_j u_i)^2$

$$\implies p(\mathbf{x}) = \frac{1}{4\pi} \int_V \frac{D^2(\mathbf{x}') - \Omega^2(\mathbf{x}')}{|\mathbf{x} - \mathbf{x}'|} d^3 \mathbf{x}'$$

Non locale

UNIVERSITÉ DU SAHARA MOUSTAPHA EL BACHA
47
thomas.gomez@upmc.fr
CAS

51

Equations de NS incompressibles et Symétries

- Invariance des équations** si on applique la transformation

$$\mathbf{x} \rightarrow \mathbf{x}', \quad t \rightarrow t', \quad \mathbf{u}(\mathbf{x}, t) \rightarrow \mathbf{v}(\mathbf{x}', t')$$
- Si $\mathbf{u}(\mathbf{x}, t)$ **solution**, $\mathbf{v}(\mathbf{x}', t')$ **est aussi solution**
- $\mathbf{u}(\mathbf{x}, t)$ périodique en espace et de divergence nulle

UNIVERSITÉ DU SAHARA MOUSTAPHA EL BACHA
48
thomas.gomez@upmc.fr
CAS

52

Equations de NS et Symétries

☑ **Translation en espace**

$$(\mathbf{x}, t) \longrightarrow (\mathbf{x}' = \mathbf{x} + \mathbf{r}, t' = t), \quad \mathbf{v}(\mathbf{x}', t') = \mathbf{u}(\mathbf{x}, t)$$

☑ **Translation en temps**

$$(\mathbf{x}, t) \longrightarrow (\mathbf{x}' = \mathbf{x}, t' = t + \tau), \quad \mathbf{v}(\mathbf{x}', t') = \mathbf{u}(\mathbf{x}, t)$$

☑ **Transformation galiléenne**

$$(\mathbf{x}, t) \longrightarrow (\mathbf{x}' = \mathbf{x} + \mathbf{u}_0 t, t' = t), \quad \mathbf{v}(\mathbf{x}', t') = \mathbf{u}(\mathbf{x}, t) + \mathbf{u}_0$$

☑ **Parité**

$$(\mathbf{x}, t) \longrightarrow (\mathbf{x}' = -\mathbf{x}, t' = t), \quad \mathbf{v}(\mathbf{x}', t') = -\mathbf{u}(\mathbf{x}, t)$$

☑ **Rotation** $\underline{A} \in SO(\mathcal{R}^3)$

$$(\mathbf{x}, t) \longrightarrow (\mathbf{x}' = \underline{A}\mathbf{x}, t' = t), \quad \mathbf{v}(\mathbf{x}', t') = \underline{A}\mathbf{u}(\mathbf{x}, t)$$

☑ **Scaling** $h \in \mathcal{R}, \nu = 0$ et $h = -1, \nu \neq 0$

$$(\mathbf{x}, t) \longrightarrow (\mathbf{x}' = \lambda\mathbf{x}, t' = \lambda^{1-h}t), \quad \mathbf{v}(\mathbf{x}', t') = \lambda^h\mathbf{u}(\mathbf{x}, t)$$

Vorticité

$$\boldsymbol{\omega} = \nabla \times \mathbf{u}$$

$$\implies \omega_i = \varepsilon_{ijk} \frac{\partial u_k}{\partial x_j}$$

☑ **Tenseur de divergence nulle**

☑ **Pseudo-tenseur**

Vorticité

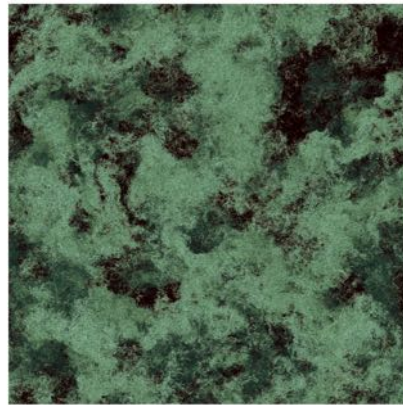
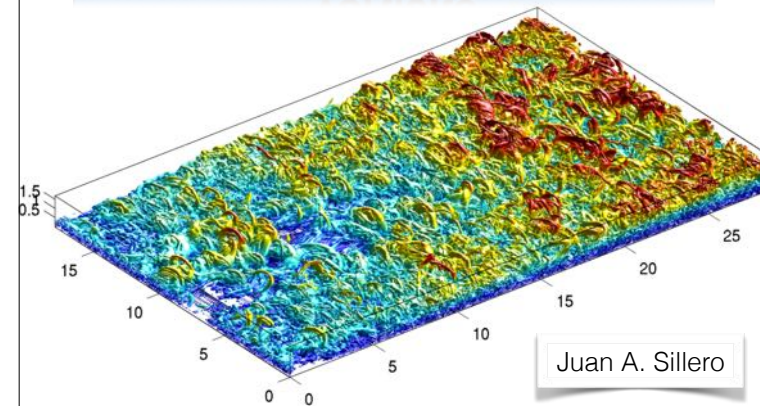


Figure 1

Intense vorticity isosurfaces showing the region $|\omega| > (\sigma) + 4\sigma_\omega$ in direct numerical simulation with 4096^3 grid points and $Re = 1131$, where σ is the vorticity and σ_ω are the mean and standard deviation of $|\omega|$. The size of the display domain is $12267\pi \times 12267\pi$, periodic in the vertical and horizontal directions. The black bars at the bottom indicate the integral length scale $L = \pi/(2U^2) \int_0^\infty E(k)/k dk$, the Taylor microscale λ , and the Kolmogorov length scale $\eta = \nu^{1/2}(\rho)^{1/4}$, where $E(k)$ is the energy spectrum normalized so that $\int_0^\infty E(k)dk = E$. The field consists of clouds of a large number of small eddies and void regions. Intermittency is observed from large to small scales.

Vorticité



Juan A. Sillero

Vorticité

Jimenez 2013
Couche limite

(b)

UNIVERSITÉ DU SAHARA SAÛDIEN - CURIE 53 thomas.gomez@uomsr.fr OAS

57

Vorticité

$$\Delta p = \Omega^2 - D^2$$

- Vortex = minimum de pression**
- Concentre les bulle d'air**

Couder et al., 1995

UNIVERSITÉ DU SAHARA SAÛDIEN - CURIE 54 thomas.gomez@uomsr.fr OAS

58

Equations pour la vorticité

$$\nabla \times (NS) \implies$$

$$\frac{\partial \omega_i}{\partial t} + u_j \frac{\partial \omega_i}{\partial x_j} = \omega_j \frac{\partial u_i}{\partial x_j} + \nu \frac{\partial^2 \omega_i}{\partial x_k \partial x_k} + \nabla \times f_i \quad (i = 1, 3)$$

- Pas de terme de pression**
- Création de vorticité par le champ de déformation Etirement par le gradient de vitesse**

UNIVERSITÉ DU SAHARA SAÛDIEN - CURIE 55 thomas.gomez@uomsr.fr OAS

59

Lois de conservation

- Dans la **limite des Re très grands**, i.e. $\nu \rightarrow 0$
- Energie cinétique E** (incompressible),
- Hélicité cinétique H** (3D)
- Enstrophie** (2D)

UNIVERSITÉ DU SAHARA SAÛDIEN - CURIE 56 thomas.gomez@uomsr.fr OAS

60

Lois de conservation

- Soit une quantité h satisfaisant l'équation d'advection

$$\frac{\partial h}{\partial t} + u_j \frac{\partial h}{\partial x_j} = g$$

- Le terme d'advection est conservatif si $\nabla \cdot \mathbf{u} = 0$

$$\forall V, \int_V u_j \frac{\partial h}{\partial x_j} dv = \int_S (u_j h) n_j ds$$

- S'annule si fluide au repos à l'infini

Invariants non visqueux

- Conservation de l'énergie cinétique

$$E = \frac{1}{2} \int |\mathbf{u}|^2 dv$$

- Terme de flux fonction de la vitesse

$$\frac{dE}{dt} = \underbrace{\int_V \nabla \cdot [\mathbf{v}(\mathbf{v}^2/2 + p) + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{v}] dv}_{\text{Terme de flux}} - \underbrace{\nu \int_V \boldsymbol{\omega}^2 dv}_{\text{Dissipation}}$$

- Soit E conservée si $\nu = 0$

Invariants non visqueux

- Conservation de l'énergie cinétique

$$E = \frac{1}{2} \int |\mathbf{u}|^2 dv$$

- On peut donc montrer que l'on a

$$\frac{dE}{dt} = -\nu \int_V \boldsymbol{\omega}^2 dv$$

- Soit E conservée si $\nu = 0$

Invariants non visqueux

- L'hélicité totale

$$H \equiv \frac{1}{2} \int_V \mathbf{u} \cdot \boldsymbol{\omega} dv$$

- vorticité $\boldsymbol{\omega}$ est un pseudo-vecteur

- l'hélicité est un pseudo-scalaire

- mesure la dissymétrie de réflexion de l'écoulement (miroir)

Invariants non visqueux

- ☑ Conservation de l'**hélicité**

$$H \equiv \frac{1}{2} \int_V \mathbf{u} \cdot \boldsymbol{\omega} dv$$

- ☑ On peut montrer que l'on a

$$\frac{dH}{dt} = -2\nu \int_V \boldsymbol{\omega} \cdot \nabla \times \boldsymbol{\omega} dv$$

- ☑ **Soit H conservée si $\nu = 0$**

- ☑ **Si $\nu \neq 0$ création ou destruction possible**