

# Turbulencia en las ecuaciones de Navier-Stokes

Oscar Jarrín

Laboratorio de Matemáticas y Modelación de la Universidad de Evry, Francia

19 septiembre del 2017

Conferencia "Matemáticas en Ambato" UTA.

# Presentación

Introducción

La ley de disipación de energía

El espectro de energía

## Introducción

La ley de disipación de energía

El espectro de energía

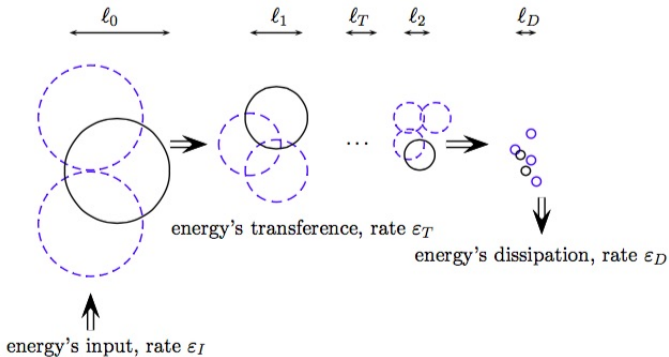


A. Kolmogorov (1903-1987)

Nos interesamos en tres leyes de la teoría K41:

- (1) El modelo de cascada de energía.
- (2) La ley de disipación de energía.
- (3) El decrecimiento del espectro de energía.

(1) El modelo de cascada de energía (Richardson 1922, Kolmogorov 1941)



## (2) La ley de disipación de energía

### Ley de disipación de energía

Cuando el fluido está en estado turbulento:

$$\varepsilon_I \approx \varepsilon_T \approx \varepsilon_D := \varepsilon \approx \frac{U^3}{\ell_0}.$$

$\Rightarrow U = \langle |\vec{u}|^2 \rangle^{\frac{1}{2}}$  es la velocidad promedio del fluido donde  $\vec{u}(t, \mathbf{x}) \in \mathbb{R}^3$  es la velocidad y  $\langle \cdot \rangle$  es un promedio en variables temporal y espacial que definiremos luego.

### (3) El decrecimiento del espectro de energía: espectro de energía

⇒ Para  $\vec{u}(t, x)$  la velocidad del fluido, el espectro de energía

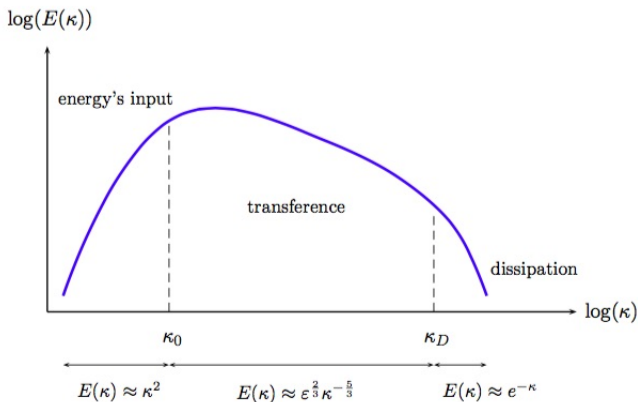
$$E(\kappa) := \int_{|\xi|=\kappa} \left| \left\langle \widehat{\vec{u}}(\cdot, \xi) \right\rangle_t \right|^2 d\sigma(\xi)$$

mide la cantidad de energía en el fluido a una escala  $\ell$  la cual corresponde a la amplitud de frecuencia  $\kappa = \frac{1}{\ell}$ .

⇒  $\widehat{\vec{u}}$  denota la transformada de Fourier,  $\langle \cdot \rangle_t$  es un promedio en la variable temporal y  $d\sigma$  es la medida de la esfera unidad.

### (3) El decrecimiento del espectro de energía

Para  $\kappa_0 = \frac{1}{\ell_0}$  (donde  $\ell_0 > 0$  es una escala de inyección de energía dada) y  $\kappa_D = \left(\frac{\varepsilon}{\nu^3}\right)^{\frac{1}{4}} = \frac{1}{\ell_D}$  (la frecuencia de disipación de Kolmogorov)





# Presentación

Introducción

La ley de disipación de energía

El espectro de energía

- ⇒ Consideramos un fluido viscoso e incompresible en  $\mathbb{R}^3$  sobre el cual actúa una fuerza exterior estacionaria  $\vec{f} = \vec{f}(x)$  introduciendo la energía cinética independientemente del tiempo y a una escala  $\ell_0 > 0$ .

⇒ Consideramos un fluido viscoso e incompresible en  $\mathbb{R}^3$  sobre el cual actúa una fuerza exterior estacionaria  $\vec{f} = \vec{f}(x)$  introduciendo la energía cinética independientemente del tiempo y a una escala  $\ell_0 > 0$ .

### Ecuaciones de base: las ecuaciones de Navier-Stokes incompresibles



H. Navier (1785-1836)



G. Stokes (1819-1903)

$$\begin{cases} \partial_t \vec{u} + \mathbb{P}(\vec{u} \cdot \nabla \vec{u}) - \nu \Delta \vec{u} = \vec{f}, & \text{div}(\vec{u}) = 0, & \text{sobre } ]0, +\infty[ \times \Omega, \\ \vec{u}(0, \cdot) = \vec{u}_0, & & \end{cases} \quad (1)$$

donde  $\Omega = [0, L]^3$  (periódico) o  $\Omega = \mathbb{R}^3$  (no periódico).

- (1) Cuando consideramos un fluido con condiciones periódicas obtenemos un marco conveniente para el estudio determinista de la ley de disipación de energía.
- (2) El caso de un fluido no periódico en todo el espacio  $\mathbb{R}^3$  es más delicado a tratar.

## (1) Fluido con condiciones periódicas

Sea  $L > 0$  y  $\Omega = [0, L]^3$ .

$\Rightarrow$  Si  $\vec{u}_0, \vec{f} \in L^2$  son  $\Omega$ -periódicas tales que  $\int_{\Omega} \vec{u}_0(x) dx = \int_{\Omega} \vec{f}(x) dx = 0$  entonces existe

$$\vec{u} \in L^\infty([0, +\infty[, L^2(\Omega)) \cap L^2_{loc}([0, +\infty[, \dot{H}^1(\Omega))$$

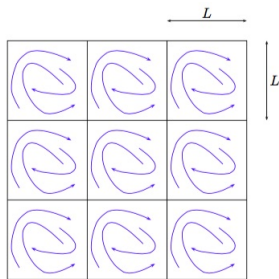
solución débil de las ecuaciones N-S (1) (Leray, 1934) tal que:

1.  $\vec{u}$  es  $\Omega$ -periódica y  $\int_{\Omega} \vec{u}(t, x) dx = 0$  p.p.  $t > 0$ .
2. Además, para todo  $T > 0$

$$\|\vec{u}(T)\|_{L^2}^2 + 2\nu \int_0^T \|\nabla \otimes \vec{u}(t)\|_{L^2}^2 dt \leq \|\vec{u}_0\|_{L^2}^2 + 2 \int_0^T \int_{\Omega} \vec{u}(t, x) \cdot \vec{f}(x) dx dt. \quad (2)$$

# (1) Fluido con condiciones periódicas: 4 cantidades físicas

- (A) La longitud característica del fluido es la más grande escala de longitud donde vamos a estudiar el comportamiento de un fluido. En el caso de un fluido con condiciones periódicas esta escala está dada de manera natural por el periodo  $L > 0$ . Por simplicidad asumiremos  $\ell_0 = L$ .



(B) La velocidad promedio del fluido:

$$U = \left( \limsup_{T \rightarrow +\infty} \frac{1}{T} \int_0^T \|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \frac{dt}{L^3} \right)^{\frac{1}{2}}$$

- ▶  $\vec{f}$  no depende de la variable temporal  $\Rightarrow$  consideramos el promedio en tiempo largo  $\limsup_{T \rightarrow +\infty} \frac{1}{T} \int_0^T (\cdot) dt$ .
- ▶ por la **desigualdad de Poincaré** ( $\int_{\Omega} \vec{u}(t, x) dx = 0$ ) tenemos  $\|\vec{u}(t)\|_{L^2} \leq \frac{L}{2\pi} \|\nabla \otimes \vec{u}(t)\|_{L^2}$  y la desigualdad de energía (2)  $\Rightarrow U < +\infty$ .

## (1) Fluido con condiciones periódicas: 4 cantidades físicas

(B) La velocidad promedio del fluido:

$$U = \left( \limsup_{T \rightarrow +\infty} \frac{1}{T} \int_0^T \|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \frac{dt}{L^3} \right)^{\frac{1}{2}}$$

- ▶  $\vec{f}$  no depende de la variable temporal  $\Rightarrow$  consideramos el promedio en tiempo largo  $\limsup_{T \rightarrow +\infty} \frac{1}{T} \int_0^T (\cdot) dt$ .
- ▶ por la **desigualdad de Poincaré** ( $\int_{\Omega} \vec{u}(t, x) dx = 0$ ) tenemos  $\|\vec{u}(t)\|_{L^2} \leq \frac{L}{2\pi} \|\nabla \otimes \vec{u}(t)\|_{L^2}$  y la desigualdad de energía (2)  $\Rightarrow U < +\infty$ .

(C) La tasa de disipación de energía:

$$\varepsilon = \nu \limsup_{T \rightarrow +\infty} \frac{1}{T} \int_0^T \|\nabla \otimes \vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \frac{dt}{L^3}.$$

La desigualdad energía (2)  $\Rightarrow \varepsilon < +\infty$ .

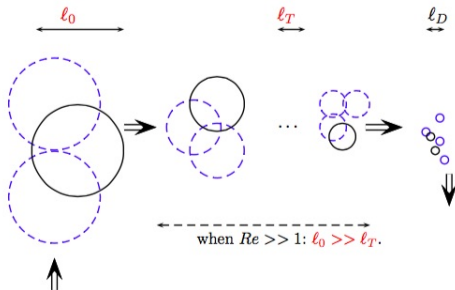


# (1) Fluido con condiciones periódicas: 4 cantidades físicas

(D) Los números de Reynolds (Reynolds 1883):

$$Re = \frac{UL}{\nu}$$

- ▶  $Re$  es la relación entre las fuerzas inerciales :  $\vec{u} \cdot \nabla \vec{u}$  y las fuerzas viscosas:  $\nu \Delta \vec{u}$ .
- ▶ El régimen turbulento es caracterizado por  $Re \gg 1$ .



## (1) Fluido con condiciones periódicas: la ley de disipación de energía

### Teorema (Doering & Foias, 2002)

Sea  $L > 0$  y  $\Omega = [0, L]^3$ . Sean  $\vec{u}_0, \vec{f} \in L^2$ ,  $\Omega$ -periódicas y sea  $\vec{u} \in L_t^\infty L_x^2 \cap L_{loc,t}^2 H_x^1$  una solución débil y  $\Omega$ -periódica de

$$\begin{cases} \partial_t \vec{u} + \mathbb{P}(\vec{u} \cdot \nabla \vec{u}) - \nu \Delta \vec{u} = \vec{f}, & \operatorname{div}(\vec{u}) = 0, \\ \vec{u}(0, \cdot) = \vec{u}_0. \end{cases} \quad \text{sobre } ]0, +\infty[ \times \Omega,$$

Existen dos constantes  $c_1, c_2 > 0$  universales tales que

$$\varepsilon \leq \frac{U^3}{L} \left( \frac{c_1}{Re} + c_2 \right).$$

## (1) Fluido con condiciones periódicas: la ley de disipación de energía

### Teorema (Doering & Foias, 2002)

Sea  $L > 0$  y  $\Omega = [0, L]^3$ . Sean  $\vec{u}_0, \vec{f} \in L^2$ ,  $\Omega$ -periódicas y sea  $\vec{u} \in L_t^\infty L_x^2 \cap L_{loc,t}^2 H_x^1$  una solución débil y  $\Omega$ -periódica de

$$\begin{cases} \partial_t \vec{u} + \mathbb{P}(\vec{u} \cdot \nabla \vec{u}) - \nu \Delta \vec{u} = \vec{f}, & \operatorname{div}(\vec{u}) = 0, & \text{sobre } ]0, +\infty[ \times \Omega, \\ \vec{u}(0, \cdot) = \vec{u}_0. \end{cases}$$

Existen dos constantes  $c_1, c_2 > 0$  universales tales que

$$\varepsilon \leq \frac{U^3}{L} \left( \frac{c_1}{Re} + c_2 \right).$$

### Observación

- (i) Si  $Re$  es suficientemente grande tenemos  $\varepsilon \lesssim \frac{U^3}{L}$ .
- (ii) La estimación  $\frac{U^3}{L} \lesssim \varepsilon$  (cuando  $Re \gg 1$ ) es una pregunta abierta.
- (iii) En el caso de un fluido con condiciones periódicas la longitud característica está dada por el periodo  $L$  y además  $U < +\infty$ .

## (2) Fluido no periódico

- ⇒ Ahora consideramos un fluido no periódico en todo  $\mathbb{R}^3$ .
- ⇒ En este caso, una definición adecuada de longitud característica  $L$  es una cuestión delicada!

## (2) Fluido no periódico

- ⇒ Ahora consideramos un fluido no periódico en todo  $\mathbb{R}^3$ .
- ⇒ En este caso, una definición adecuada de longitud característica  $L$  es una cuestión delicada!
- ⇒ El modelo de P. Constantin propone definir  $L$  utilizando la fuerza  $\vec{f}$  como lo veremos más tarde.

## (2) Fluido no periódico: la velocidad

⇒ Para  $\vec{u}_0, \vec{f} \in L^2(\mathbb{R}^3)$  a divergencia nula (el dato inicial y la fuerza exterior) existe

$$\vec{u} \in L_{loc}^\infty(]0, +\infty[, L^2(\mathbb{R}^3)) \cap L_{loc}^2(]0, +\infty[, \dot{H}^1(\mathbb{R}^3))$$

solución débil (Leray, 1934) de

$$\begin{cases} \partial_t \vec{u} + \mathbb{P}(\vec{u} \cdot \nabla \vec{u}) - \nu \Delta \vec{u} = \vec{f}, & \operatorname{div}(\vec{u}) = 0, & \text{sobre } ]0, +\infty[ \times \mathbb{R}^3, \\ \vec{u}(0, \cdot) = \vec{u}_0, \end{cases}$$

que verifica además: para todo  $T > 0$ ,

$$\|\vec{u}(T)\|_{L^2}^2 + 2\nu \int_0^T \|\nabla \otimes \vec{u}(t)\|_{L^2}^2 dt \leq \|\vec{u}_0\|_{L^2}^2 + 2 \int_0^T \int_{\mathbb{R}^3} \vec{u}(t, x) \cdot \vec{f}(x) dx dt. \quad (3)$$

## (2) Fluido no periódico: condiciones sobre la fuerza exterior

- ⇒ De acuerdo al modelo de cascada de energía la fuerza exterior  $\vec{f}$  actúa sobre el fluido solo a la escala de longitud  $\ell_0$  y entonces a la frecuencia  $\kappa_0 = \frac{1}{\ell_0}$ .
- ⇒ Asumiremos que

$$\text{supp}(\widehat{\vec{f}}) \subset \left\{ \xi \in \mathbb{R}^3 : \frac{\rho_1}{\ell_0} \leq |\xi| \leq \frac{\rho_2}{\ell_0} \right\}$$

donde  $0 < \rho_1 < \rho_2$  son constantes.

- ⇒ Definimos la fuerza promedio

$$F = \frac{\|\vec{f}\|_{L^2}}{\ell_0^{\frac{3}{2}}}.$$

## (2) Fluido no periódico: 4 cantidades físicas (Constantin, 2003)

(A) La longitud característica del fluido:

$$L_c = \frac{F}{\|\nabla \otimes \vec{f}\|_{L^\infty}}$$

(por las desigualdades de Bernstein se tiene  $L_c \gtrsim \ell_0$ ).

(B) La velocidad promedio:

$$U = \left( \limsup_{T \rightarrow +\infty} \frac{1}{T} \int_0^T \|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \frac{dt}{\ell_0^3} \right)^{\frac{1}{2}}.$$

(C) La tasa de disipación de energía:

$$\varepsilon = \nu \limsup_{T \rightarrow +\infty} \frac{1}{T} \int_0^T \|\nabla \otimes \vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \frac{dt}{\ell_0^3}.$$

(D) El número de Reynolds:

$$Re = \frac{UL_c}{\nu}.$$



## Teorema (Constantin, 2003)

Sea  $\vec{f} \in L^2(\mathbb{R}^3)$  a divergencia nula tal que  $\widehat{\vec{f}}$  está localizada en la frecuencias  $\frac{\rho_1}{\ell_0} \leq |\xi| \leq \frac{\rho_2}{\ell_0}$  para  $\ell_0 > 0$ . Sea  $\vec{u}_0 \in L^2(\mathbb{R}^3)$  a divergencia nula y sea  $\vec{u} \in L_{loc,t}^\infty L_x^2 \cap L_{loc,t}^2 \dot{H}_x^1$  una solución débil de

$$\begin{cases} \partial_t \vec{u} + \mathbb{P}(\vec{u} \cdot \nabla \vec{u}) - \nu \Delta \vec{u} = \vec{f}, & \operatorname{div}(\vec{u}) = 0, & \text{sobre } ]0, +\infty[ \times \mathbb{R}^3, \\ \vec{u}(0, \cdot) = \vec{u}_0. \end{cases}$$

Existe  $c_1 > 0$ , constante universal, tal que

$$\varepsilon \leq c_1 \frac{U^3}{L_c} \left( 1 + (\operatorname{Re})^{-\frac{1}{2}} + \frac{3}{4} (\operatorname{Re})^{-1} \right).$$

## (2) Fluido no periódico: la ley de disipación de energía

### Teorema (Constantin, 2003)

Sea  $\vec{f} \in L^2(\mathbb{R}^3)$  a divergencia nula tal que  $\widehat{\vec{f}}$  está localizada en la frecuencias  $\frac{\rho_1}{\ell_0} \leq |\xi| \leq \frac{\rho_2}{\ell_0}$  para  $\ell_0 > 0$ . Sea  $\vec{u}_0 \in L^2(\mathbb{R}^3)$  a divergencia nula y sea  $\vec{u} \in L_{loc,t}^\infty L_x^2 \cap L_{loc,t}^2 \dot{H}_x^1$  una solución débil de

$$\begin{cases} \partial_t \vec{u} + \mathbb{P}(\vec{u} \cdot \nabla \vec{u}) - \nu \Delta \vec{u} = \vec{f}, & \operatorname{div}(\vec{u}) = 0, & \text{sobre } ]0, +\infty[ \times \mathbb{R}^3, \\ \vec{u}(0, \cdot) = \vec{u}_0. \end{cases}$$

Existe  $c_1 > 0$ , constante universal, tal que

$$\varepsilon \leq c_1 \frac{U^3}{L_c} \left( 1 + (\operatorname{Re})^{-\frac{1}{2}} + \frac{3}{4} (\operatorname{Re})^{-1} \right).$$

### Observación

Se tiene  $\varepsilon \lesssim \frac{U^3}{L_c}$  cuando  $\operatorname{Re} \gg 1$ . Sin embargo, este teorema presenta dos problemas técnicos sobre los cuales hablamos a continuación.

## (2) Fluido no periódico: los problemas del teorema de Constantin

(a) La velocidad promedio  $U$ :

$\Rightarrow$  para  $\vec{u} \in L_{loc,t}^\infty L_x^2 \cap L_{loc,t}^2 \dot{H}_x^1$  una solución débil de las ecuaciones N-S, en el estado actual de nuestro conocimiento, no se conoce un control conveniente sobre  $\|\vec{u}(t)\|_{L^2}$  respecto a  $t$ : la desigualdad de energía (3)  $\implies$  para todo  $t \in ]0, +\infty[$ ,

$$\|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \leq \|\vec{u}_0\|_{L^2}^2 + \frac{t}{2\nu} \|\vec{f}\|_{\dot{H}^{-1}}^2,$$

$\Rightarrow$  no podemos asegurar

$$U = \left( \limsup_{T \rightarrow +\infty} \frac{1}{T} \int_0^T \|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \frac{dt}{\ell_0^3} \right)^{\frac{1}{2}} < +\infty.$$

## (2) Fluido no periódico: los problemas del teorema de Constantin

(a) La velocidad promedio  $U$ :

$\Rightarrow$  para  $\vec{u} \in L_{loc,t}^\infty L_x^2 \cap L_{loc,t}^2 \dot{H}_x^1$  una solución débil de las ecuaciones N-S, en el estado actual de nuestro conocimiento, no se conoce un control conveniente sobre  $\|\vec{u}(t)\|_{L^2}$  respecto a  $t$ : la desigualdad de energía (3)  $\implies$  para todo  $t \in ]0, +\infty[$ ,

$$\|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \leq \|\vec{u}_0\|_{L^2}^2 + \frac{t}{2\nu} \|\vec{f}\|_{\dot{H}^{-1}}^2,$$

$\Rightarrow$  no podemos asegurar

$$U = \left( \limsup_{T \rightarrow +\infty} \frac{1}{T} \int_0^T \|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \frac{dt}{\ell_0^3} \right)^{\frac{1}{2}} < +\infty.$$

(b) La longitud característica  $L_c = \frac{F}{\|\nabla \otimes \vec{f}_0\|_{L^\infty}}$ : en los cálculos necesitamos la desigualdad

$$\|\nabla \otimes \vec{f}\|_{L^2} \leq c \ell_0^{-\frac{3}{2}} \|\nabla \otimes \vec{f}\|_{L^\infty},$$

la cual no se verifica en toda generalidad.

## (2) Fluido no periódico: las ecuaciones N-S con termino de amortiguación

⇒ Para dar un sentido a  $U$  modificamos las ecuaciones N-S introduciendo el término: para  $\alpha > 0$  y  $\kappa_2 > 0$  definimos

$$\widehat{\alpha P(\vec{u})}(t, \xi) = \alpha \mathbb{1}_{|\xi| < \kappa_2}(\xi) \widehat{\vec{u}}(t, \xi).$$

## (2) Fluido no periódico: las ecuaciones N-S con término de amortiguación

⇒ Para dar un sentido a  $U$  modificamos las ecuaciones N-S introduciendo el término: para  $\alpha > 0$  y  $\kappa_2 > 0$  definimos

$$\widehat{\alpha P(\vec{u})}(t, \xi) = \alpha \mathbb{1}_{|\xi| < \kappa_2}(\xi) \widehat{\vec{u}}(t, \xi).$$

### Ecuaciones N-S modificadas

$$\left\{ \begin{array}{l} \partial_t \vec{u} + \mathbb{P}(\vec{u} \cdot \nabla \vec{u}) - \nu \Delta \vec{u} = \vec{f} - \alpha P(\vec{u}), \quad \operatorname{div}(\vec{u}) = 0, \\ \vec{u}(0, \cdot) = \vec{u}_0. \end{array} \right. \quad \text{sobre } ]0, +\infty[ \times \mathbb{R}^3,$$

⇒ para todo  $\alpha, \kappa > 0$  existe

$\vec{u} = \vec{u}_{(\alpha, \kappa)} \in L^\infty(]0, +\infty[, L^2(\mathbb{R}^3)) \cap L^2_{loc}(]0, +\infty[, \dot{H}^1(\mathbb{R}^3))$   
solución débil.

## (2) Fluido no periódico: las ecuaciones N-S modificadas

⇒ La solución  $\vec{u}$  verifica: para todo  $t \in ]0, +\infty[$ ,

$$\|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2 + 2\nu \int_0^t \|\nabla \otimes \vec{u}(s)\|_{L^2}^2 ds \leq \|\vec{u}_0\|_{L^2}^2 + 2 \int_0^t \int_{\mathbb{R}^3} \vec{f} \cdot \vec{u} dx ds \\ - 2\alpha \int_0^t \|P(\vec{u})(s)\|_{L^2}^2 ds,$$

⇒ por la desigualdad de Grönwall, para  $\beta = \beta(\alpha, \kappa) > 0$ , se tiene  $\forall t \in ]0, +\infty[$

$$\|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \leq \|\vec{u}_0\|_{L^2}^2 e^{-\frac{\beta}{2}t} + \frac{4}{\beta} \|\vec{f}\|_{L^2}^2 (1 - e^{-\frac{\beta}{2}t})$$

⇒

$$U = \left( \limsup_{T \rightarrow +\infty} \frac{1}{T} \int_0^T \|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \frac{dt}{\ell_0^3} \right)^{\frac{1}{2}} < +\infty.$$

## (2) Fluido no periódico: la longitud característica del fluido

Hemos asumido que  $\widehat{\vec{f}}$  satisface  $\frac{\rho_1}{\ell_0} \leq |\xi| \leq \frac{\rho_2}{\ell_0}$  para  $\ell_0 > 0$ . Y hemos definido  $F = \frac{\|\widehat{\vec{f}}\|_{L^2}}{\ell_0^{\frac{2}{3}}}$ .

$\Rightarrow$  Introducimos el parámetro  $\gamma = \frac{\|\widehat{\vec{f}}\|_{L^\infty}}{F}$  y definimos

$$L = \frac{\ell_0}{\gamma}.$$

$\Rightarrow$  por las desigualdades de Bernstein:

- ▶  $0 < \gamma \leq 1 \Rightarrow L \geq \ell_0$  y
- ▶  $c_1 L \leq L_c \leq c_2 L$ .



## (2) Fluido no periódico: la ley de disipación de energía

Fijamos  $\alpha = \frac{\nu}{\ell_0^2}$  y  $0 < \kappa < \frac{\rho_1}{\ell_0}$  y consideramos  $\vec{u} \in L_t^\infty L_x^2 \cap L_{loc,t}^2 \dot{H}_x^1$  solución de

$$\begin{cases} \partial_t \vec{u} + \mathbb{P}(\vec{u} \cdot \nabla \vec{u}) - \nu \Delta \vec{u} = \vec{f} - \frac{\nu}{\ell_0^2} P(\vec{u}), & \operatorname{div}(\vec{u}) = 0, \\ \vec{u}(0, \cdot) = \vec{u}_0. \end{cases} \quad (4)$$

$\Rightarrow$  Queremos estudiar:  $\varepsilon \approx \frac{U^3}{L}$  cuando  $Re \gg 1$

## (2) Fluido no periódico: la ley de disipación de energía

### Teorema (2015)

Sea  $\vec{f} \in L^2(\mathbb{R}^3)$  tal que  $\widehat{\vec{f}}$  satisface  $\frac{\rho_1}{\ell_0} \leq |\xi| \leq \frac{\rho_2}{\ell_0}$  para  $\ell_0 > 0$ . Sea  $L = \frac{\ell_0}{\gamma}$  la longitud característica donde  $\gamma = \frac{\|\vec{f}\|_{L^\infty}}{F}$ . Finalmente, sea  $\vec{u} \in L_t^\infty L_x^2 \cap L_{loc,t}^2 \dot{H}_x^1$  una solución débil de (4). Definimos

- ▶  $U = \left( \limsup_{T \rightarrow +\infty} \frac{1}{T} \int_0^T \|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \frac{dt}{\ell_0^3} \right)^{\frac{1}{2}},$
- ▶  $\varepsilon = \nu \limsup_{T \rightarrow +\infty} \frac{1}{T} \int_0^T \|\nabla \otimes \vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \frac{dt}{\ell_0^3}$  y
- ▶  $Re = \frac{UL}{\nu}.$

Si  $Re \geq \frac{2G_0}{\gamma^2}$  existen dos constantes  $C_1(G_0), C_2(G_0) > 0$  (que solo depende de  $G_0$  un numero sin dimensiones físicas y fijo) tales que

$$C_1(G_0)\varepsilon \leq \frac{U^3}{L} \leq C_2(G_0)\varepsilon.$$

## Observación

En las ecuaciones

$$\partial_t \vec{u} + \mathbb{P}(\vec{u} \cdot \nabla \vec{u}) - \nu \Delta \vec{u} = \vec{f} - \alpha P_2 \vec{u}$$

el término  $-\alpha P_2 \vec{u}$  nos permite:

- (i) obtener un control sobre  $\|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2$  cuando  $t \rightarrow +\infty$  de suerte que  $U < +\infty$ ,
- (ii) al fijar  $\alpha = \frac{\nu}{\ell_0^2}$  y al definir  $L = \frac{\ell_0}{\gamma}$  se tiene  $\varepsilon \approx \frac{U^3}{L}$ , si  $Re$  es suficientemente grande.

## Observación

En las ecuaciones

$$\partial_t \vec{u} + \mathbb{P}(\vec{u} \cdot \nabla \vec{u}) - \nu \Delta \vec{u} = \vec{f} - \alpha P_2 \vec{u}$$

el término  $-\alpha P_2 \vec{u}$  nos permite:

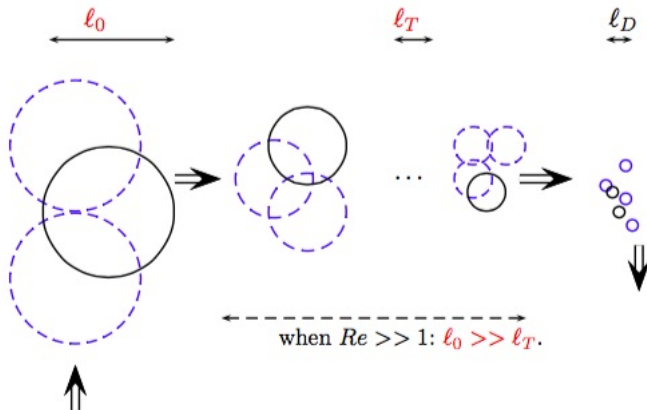
- (i) obtener un control sobre  $\|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2$  cuando  $t \rightarrow +\infty$  de suerte que  $U < +\infty$ ,
- (ii) al fijar  $\alpha = \frac{\nu}{\ell_0^2}$  y al definir  $L = \frac{\ell_0}{\gamma}$  se tiene  $\varepsilon \approx \frac{U^3}{L}$ , si  $Re$  es suficientemente grande.

$\Rightarrow$  Sin embargo, gracias al término  $-\frac{\alpha}{\ell_0^2} P_2 \vec{u}$  obtenemos el control sobre la escala de Taylor  $\ell_T := \left(\frac{\nu U^2}{\varepsilon}\right)^{\frac{1}{2}}$  respecto a  $\ell_0$ :

$$\ell_T \approx C_3(G_0)\ell_0$$

$\Rightarrow$  El modelo determinista dado por las ecuaciones N-S modificadas no es un modelo turbulento.

## (2) Fluido no periódico: un modelo no turbulento



# Presentación

Introducción

La ley de disipación de energía

El espectro de energía

- ⇒ Recordemos que consideramos un fluido viscoso e incompresible sobre el cual actúa una fuerza exterior  $\vec{f} = \vec{f}(x)$  que no depende de la variable temporal.
- ⇒ Como  $\vec{f}$  no depende del tiempo vamos a considerar las ecuaciones N-S *estacionarias*:

$$-\nu\Delta\vec{u} + \mathbb{P}(\vec{u} \cdot \nabla\vec{u}) = \vec{f}, \quad \operatorname{div}(\vec{u}) = 0, \quad \text{sobre } \mathbb{R}^3.$$

- ⇒ Recordemos que consideramos un fluido viscoso e incompresible sobre el cual actúa una fuerza exterior  $\vec{f} = \vec{f}(x)$  que no depende de la variable temporal.
- ⇒ Como  $\vec{f}$  no depende del tiempo vamos a considerar las ecuaciones N-S *estacionarias*:

$$-\nu \Delta \vec{u} + \mathbb{P}(\vec{u} \cdot \nabla \vec{u}) = \vec{f}, \quad \operatorname{div}(\vec{u}) = 0, \quad \text{sobre } \mathbb{R}^3.$$

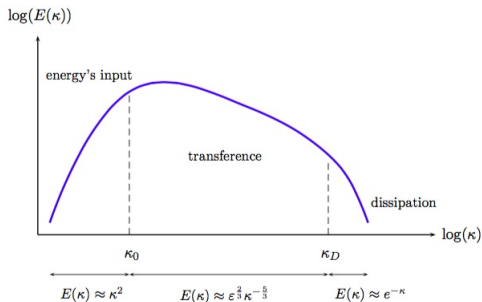
- ⇒  $\vec{u} = \vec{u}(x)$ , es la velocidad del fluido.
- ⇒ Queremos estudiar el decrecimiento exponencial de  $\widehat{\vec{u}}$  de acuerdo a la teoría K41.



# El espectro de energía

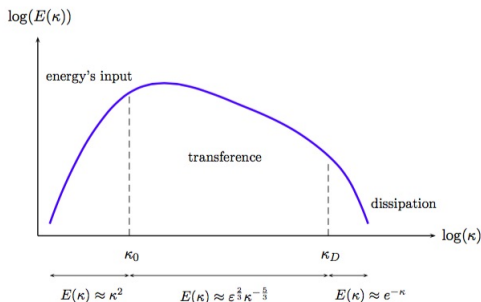
⇒ El espectro de energía  $E(\kappa)$  está definido por

$$E(\kappa) = \int_{|\xi|=\kappa} \left| \widehat{u}(\xi) \right|^2 d\sigma(\xi). \text{ Según la teoría K41:}$$



⇒ El espectro de energía  $E(\kappa)$  está definido por

$$E(\kappa) = \int_{|\xi|=\kappa} \left| \widehat{u}(\xi) \right|^2 d\sigma(\xi). \text{ Según la teoría K41:}$$



⇒ queremos estudiar:

$$|\widehat{u}(\xi)| \approx e^{-|\xi|} \implies E(\kappa) \approx e^{-\kappa}$$

para las altas frecuencias  $|\xi| \gg 1$ .

⇒ El comportamiento  $E(\kappa) \approx \kappa^2$  ( $0 < \kappa < \kappa_0$ ) y  $E(\kappa) \approx \varepsilon^{\frac{2}{3}} \kappa^{-\frac{5}{3}}$  ( $\kappa_0 < \kappa < \kappa_D$ ) no es comprendido.

⇒ La idea: suponer que  $\widehat{f}$  tiene un decaimiento exponencial y obtener un comportamiento similar para  $\widehat{u}$ .

⇒ La idea: suponer que  $\widehat{\vec{f}}$  tiene un decrecimiento exponencial y obtener un comportamiento similar para  $\widehat{\vec{u}}$ .

## Teorema (2016)

Sea  $\vec{f} \in \dot{H}^{-1}(\mathbb{R}^3)$  una fuerza estacionaria y a divergencia nula tal que para un  $\varepsilon_0 > 0$  satisface

$$\int_{\mathbb{R}^3} e^{2\varepsilon_0|\xi|} \left| \widehat{\vec{f}}(\xi) \right|^2 \frac{d\xi}{|\xi|^2} < +\infty.$$

Entonces, toda  $\vec{u} \in \dot{H}^1(\mathbb{R}^3)$  solución de  $\mathbb{R}^3$ :

$$-\nu \Delta \vec{u} + \mathbb{P}(\vec{u} \cdot \nabla \vec{u}) = \vec{f}, \quad \operatorname{div}(\vec{u}) = 0,$$

verifica el decrecimiento exponencial en norma  $L^2$ :

$$\int_{\mathbb{R}^3} e^{2\varepsilon_1|\xi|} \left| \widehat{\vec{u}}(\xi) \right|^2 |\xi|^2 d\xi < +\infty$$

donde  $\varepsilon_1 > 0$  es una constante que depende  $\varepsilon_0$ .

## El espectro de energía: decrecimiento exponencial

Para  $0 \leq a < 3$  consideramos el espacio  $\mathcal{PM}^a$  definido por

$$\mathcal{PM}^a = \left\{ g \in \mathcal{S}'(\mathbb{R}^3) : \widehat{g} \in L^1_{loc}(\mathbb{R}^3) \text{ and } |\xi|^a \widehat{g} \in L^\infty(\mathbb{R}^3) \right\}$$

el cual es un espacio de Banach con la norma

$$\|g\|_{\mathcal{PM}^a} = \| |\xi|^a \widehat{g} \|_{L^\infty}.$$

Para  $a = 0$  denotaremos  $\mathcal{PM}^0$  como  $\mathcal{PM}$ .

## El espectro de energía: decrecimiento exponencial

Para  $0 \leq a < 3$  consideramos el espacio  $\mathcal{PM}^a$  definido por

$$\mathcal{PM}^a = \left\{ g \in \mathcal{S}'(\mathbb{R}^3) : \widehat{g} \in L^1_{loc}(\mathbb{R}^3) \text{ and } |\xi|^a \widehat{g} \in L^\infty(\mathbb{R}^3) \right\}$$

el cual es un espacio de Banach con la norma

$$\|g\|_{\mathcal{PM}^a} = \| |\xi|^a \widehat{g} \|_{L^\infty}.$$

Para  $a = 0$  denotaremos  $\mathcal{PM}^0$  como  $\mathcal{PM}$ .

### Teorema (2016)

Sea  $\vec{f} \in \mathcal{PM}$  una fuerza estacionaria a divergencia nula. Existe una constante  $\eta > 0$  tal que si






$$\sup_{\xi \in \mathbb{R}^3} e^{|\xi|} \left| \widehat{\vec{f}}(\xi) \right| < \eta$$

entonces existe  $\vec{u} \in \mathcal{PM}^2$  solución de

$$-\nu \Delta \vec{u} + \mathbb{P}(\vec{u} \cdot \nabla \vec{u}) = \vec{f}, \quad \operatorname{div}(\vec{u}) = 0,$$

tal que  $\widehat{\vec{u}}$  verifica:

$$\left| \widehat{\vec{u}}(\xi) \right| \leq c \frac{e^{-|\xi|}}{|\xi|^2}.$$

-  D. Chamorro, O. Jarrin, P.G. Lemarié. The Kolmogorov's dissipation law in a damped Navier-Stokes equation, (en preparación).
-  D. Chamorro, O. Jarrin, P.G. Lemarié. Frequency decay for Navier-Stokes stationary solutions, (en proceso).
-  P. Constantin. Euler equations Navier-Stokes equations and turbulence, 2004.
-  C Doering et C. Foias. Energy dissipation in body-forced turbulence, 2002.
-  P.G. Lemarié. The Navier–Stokes problem in the XXIst century. Chapman & Hall/CRC, (2016).

Gracias por su atención