

# Turbulencia en las ecuaciones de Navier-Stokes

Oscar Jarrín

**Tercer año de doctorado en la Universidad de Evry**

bajo la dirección de **Diego CHAMORRO** y **Pierre-Gilles LEMARIÉ-RIEUSSET**

Laboratorio de Matemáticas y Modelización de Evry

3 octubre 2016

XV Encuentro de Matemática y sus Aplicaciones E.P.N.

# Presentación

- 1 Introducción
- 2 Estudio determinista de la ley de disipación de Kolomogorov
- 3 Un nuevo modelo para estudiar la ley de disipación de Kolmogorov
- 4 Trabajo en curso y perspectivas

# Presentación

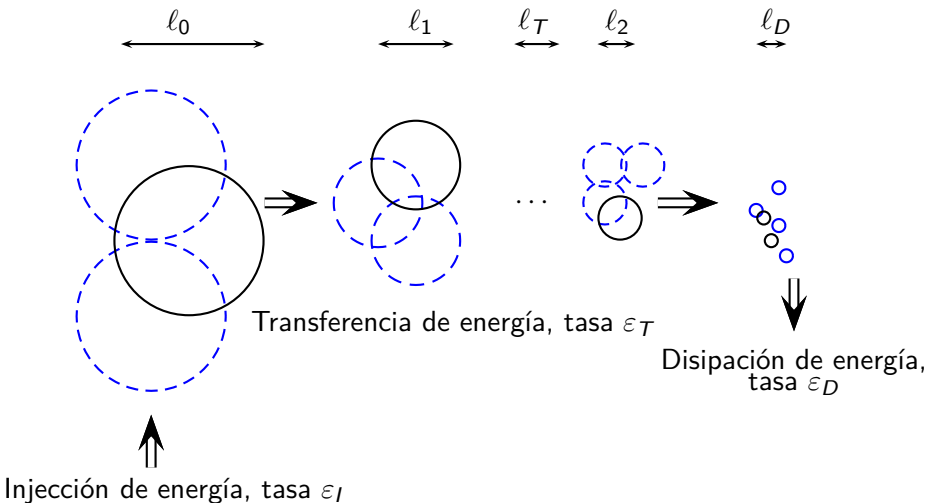
- 1 **Introducción**
- 2 Estudio determinista de la ley de disipación de Kolomogorov
- 3 Un nuevo modelo para estudiar la ley de disipación de Kolmogorov
- 4 Trabajo en curso y perspectivas

## La teoría K41 de la turbulencia de Kolmogorov

Nos interesamos en dos resultados propuestos por la teoría de la turbulencia K41:

- (1) El modelo de cascada de energía.
- (2) La ley de disipación de energía de Kolmogorov.

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



## (2) Ley de disipación de energía

### Ley de disipación de energía de Kolmogorov

Cuando el fluido está en estado turbulento se tiene que

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

$\Rightarrow U = \langle |\vec{u}|^2 \rangle^{\frac{1}{2}}$  es la velocidad característica del fluido donde  $\vec{u}(t, x) \in \mathbb{R}^3$  es el campo de velocidades y  $\langle \cdot \rangle$  es un promedio es las variables espacial y temporal el cual definiremos más tarde.

# Presentación

- 1 Introducción
- 2 Estudio determinista de la ley de disipación de Kolomogorov
- 3 Un nuevo modelo para estudiar la ley de disipación de Kolmogorov
- 4 Trabajo en curso y perspectivas

## Estudio determinista de la ley de disipación de Kolmogorov

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

Las ecuaciones de base: sistema de Navier-Stokes (N-S) incompresible

$$\left\{ \begin{array}{l} \partial_t \vec{u} + \vec{u} \cdot \nabla \vec{u} - \nu \Delta \vec{u} + \nabla p = \vec{f}, \quad \operatorname{div}(\vec{u}) = 0 \quad \text{sobre } ]0, +\infty[ \times \Omega, \\ \vec{u}(0, \cdot) = \vec{u}_0, \end{array} \right. \quad (1)$$

donde  $\Omega = [0, L]^3$  o  $\Omega = \mathbb{R}^3$ .



## Estudio determinista de la ley de disipación de Kolmogorov

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

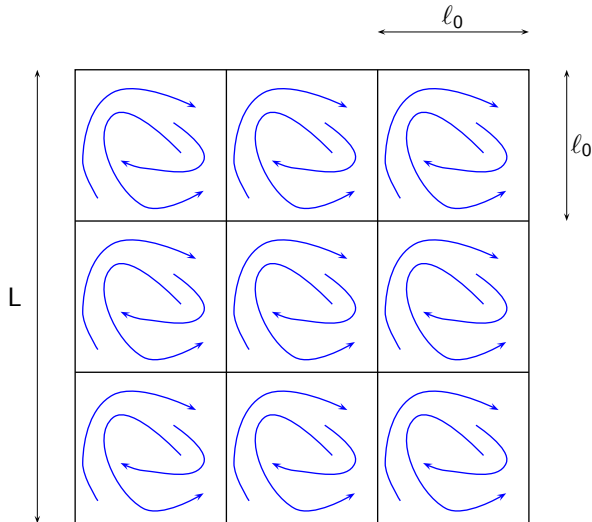
Las ecuaciones de base: sistema de Navier-Stokes (N-S) incompresible

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

donde  $\Omega = [0, L]^3$  o  $\Omega = \mathbb{R}^3$ .

- (1) Un fluido periódico en la variable espacial ⇒ nos permite introducir de manera natural todas las cantidades físicas.
- (2) Un fluido no periódico sobre todo el espacio  $\mathbb{R}^3$  ⇒ el paso del caso periódico al caso no periódico es delicado.

## (1) El caso periódico: modelo de Doering y Foias



## El caso periódico: modelo de Doering y Foias

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

⇒ Si  $\vec{u}_0, \vec{f} \in L^2$  son  $\Omega$ -periódicas y 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 (Leray, 1943) t.q.

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

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

## Cuatro cantidades físicas asociadas al fluido

- (1) Longitud característica del fluido  $L > 0$ . Definimos la longitud inicial  $\ell_0 = \frac{L}{n}$ , para  $n$  entero positivo.
- (2) Velocidad promedio:

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

- ⇒  $\vec{f}$  actúa sobre el fluido de manera independiente del tiempo  $T > 0$ ,
- ⇒ por la desigualdad de Poincaré (y el hecho que  $\int_{\Omega} \vec{u}(t, x) dx = 0$ ) se tiene que  $\|\vec{u}(t)\|_{L^2} \leq \frac{L}{2\pi} \|\nabla \otimes \vec{u}(t)\|_{L^2}$  y la desigualdad de energía ⇒  $U < +\infty$ .

## Cuatro cantidades físicas asociadas al fluido

- (1) Longitud característica del fluido  $L > 0$ . Definimos la longitud inicial  $\ell_0 = \frac{L}{n}$ , para  $n$  entero positivo.
- (2) Velocidad promedio:

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

- $\Rightarrow \vec{f}$  actúa sobre el fluido de manera independiente del tiempo  $T > 0$ ,
- $\Rightarrow$  por la desigualdad de Poincaré (y el hecho que  $\int_{\Omega} \vec{u}(t, x) dx = 0$ ) se tiene que  $\|\vec{u}(t)\|_{L^2} \leq \frac{L}{2\pi} \|\nabla \otimes \vec{u}(t)\|_{L^2}$  y la desigualdad de energía  $\Rightarrow U < +\infty$ .

- (3) Tasa de disipación de energía:

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

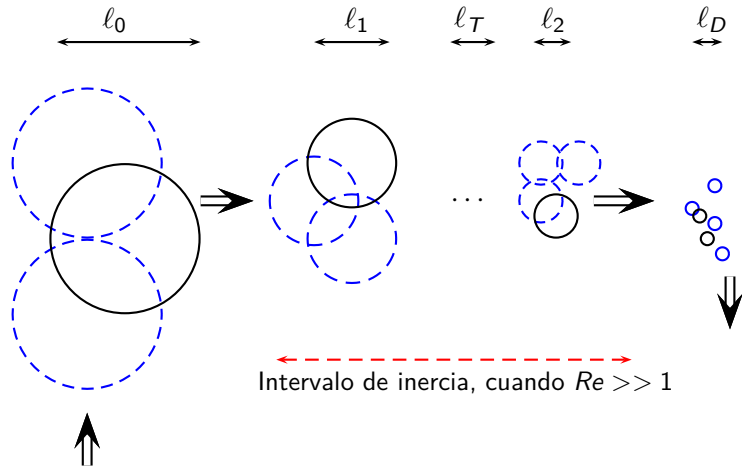
## Cuatro cantidades físicas asociadas al fluido

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

$$Re = \frac{U\ell_0}{\nu}$$

- ⇒ Miden la intensidad entre el término de transporte a la escala  $\ell_0$  :  $\vec{u} \cdot \nabla \vec{u} \approx \frac{1}{\ell_0} U^2$   
y el término de viscosidad a la escala  $\ell_0$  :  $\nu \Delta \vec{u} \approx \nu \frac{1}{\ell_0^2} U$ .
- ⇒ El estado turbulento de un fluido es caracterizado por  $Re \gg 1$ .

## Modelo de cascada de energía



## Ley de disipación de Kolmogorov: caso periódico

## Teorema (Doering y Foias, 2002)

Sea  $L > 0$  y  $\Omega = [0, L]^3$ . Sea  $\vec{u}(t, x)$  una solución débil  $\Omega$ -periódica de las ecuaciones N-S (??). Existen  $c_1, c_2 > 0$  constantes independientes de la cantidades físicas asociadas al fluido tales que

$$\varepsilon \leq \frac{U^3}{\ell_0} \left( \frac{c_1}{Re} + c_2 \right).$$



## Ley de disipación de Kolmogorov: caso periódico

### Teorema (Doering y Foias, 2002)

Sea  $L > 0$  y  $\Omega = [0, L]^3$ . Sea  $\vec{u}(t, x)$  una solución débil  $\Omega$ -periódica de las ecuaciones N-S (??). Existen  $c_1, c_2 > 0$  constantes independientes de la cantidades físicas asociadas al fluido tales que

$$\varepsilon \leq \frac{U^3}{\ell_0} \left( \frac{c_1}{Re} + c_2 \right).$$

⇒ En la caso periódico la longitud característica del fluido está dada naturalmente por el periodo  $L > 0$  y además por la desigualdad de Poincaré se muestra que  $U < +\infty$ .

## (2) El caso no periódico: modelo de P. Constantin

- ⇒ Consideramos ahora un fluido no periódico en todo el espacio  $\mathbb{R}^3$
- ⇒ En este caso la definición adecuada la longitud característica  $L > 0$  es un problema delicado!

## (2) El caso no periódico: modelo de P. Constantin

- ⇒ Consideramos ahora un fluido no periódico en todo el espacio  $\mathbb{R}^3$
- ⇒ En este caso la definición adecuada la longitud característica  $L > 0$  es un problema delicado!
- ⇒ El modelo de P. Constantin propone definir  $L > 0$  a partir de la fuerza exterior como lo veremos más adelante.

## El caso no periódico: modelo de P.Constantin

Empezamos por definir el campo de velocidades del fluido.

⇒ Para  $\vec{u}_0, \vec{f} \in L^2(\mathbb{R}^3)$  (dato inicial y fuerza exterior) ambos a divergencia nula 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 de las ecuaciones N-S (??) la cual verifica la desigualdad de energía: para todo  $T > 0$

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

## Condiciones sobre la fuerza exterior

- ⇒ De acuerdo al modelo de cascada de energía, dada  $\ell_0 > 0$ , la fuerza exterior introduce la energía cinética en el fluido únicamente a las escalas de longitud del orden de  $\ell_0$ .
- ⇒ Una manera teórica de modelar este hecho es suponer que  $\text{supp}(\widehat{\vec{f}}) \subset \{\xi \in \mathbb{R}^3 : \frac{\rho_1}{\ell_0} \leq |\xi| \leq \frac{\rho_2}{\ell_0}\}$  con  $0 < \rho_1 < \rho_2$  constantes.
- ⇒ Definimos la fuerza promedio  $F = \frac{\|\widehat{\vec{f}}\|_{L^2}}{\ell_0^{\frac{3}{2}}}$ .

## Cuatro cantidades físicas asociadas al fluido

- (1) La longitud característica de Constantin:

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

- (2) La velocidad característica del fluido

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

- (3) La tasa de disipación de energía cinética

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

- (4) Los números de Reynolds

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

## Ley de disipación de Kolmogorov en el caso no periódico

### Teorema (Constantin, 2003)

Sea  $\vec{u}(t, x)$  una solución débil de las ecuaciones N-S

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

Entonces existe una constante  $C_0 > 0$  independiente de las cantidades físicas del fluido arriba mencionadas y de  $\vec{f}$  tal que

$$\varepsilon \leq C_0 \frac{U^3}{L_C} \left( 1 + (\operatorname{Re})^{-\frac{1}{2}} + \frac{3}{4} (\operatorname{Re})^{-1} \right).$$

## Ley de disipación de Kolmogorov en el caso no periódico

### Teorema (Constantin, 2003)

Sea  $\vec{u}(t, x)$  una solución débil de las ecuaciones N-S

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

Entonces existe una constante  $C_0 > 0$  independiente de las cantidades físicas del fluido arriba mencionadas y de  $\vec{f}$  tal que

$$\varepsilon \leq C_0 \frac{U^3}{L_C} \left( 1 + (Re)^{-\frac{1}{2}} + \frac{3}{4} (Re)^{-1} \right).$$

⇒ Al igual que el caso periódico se trata de una mayoración  $\varepsilon \lesssim \frac{U^3}{L_C}$  en el régimen  $Re \gg 1$ . Sin embargo este resultado presenta dos problemas técnicos los cuales discutiremos a continuación.



# Presentación

- 1 Introducción
- 2 Estudio determinista de la ley de disipación de Kolomogorov
- 3 Un nuevo modelo para estudiar la ley de disipación de Kolmogorov
- 4 Trabajo en curso y perspectivas

## Dos errores en el modelo de P. Constantin

(1) La velocidad característica  $U$ :

⇒ Para  $\vec{u}(t, x)$  solución débil de las ecuaciones N-S no se conoce un control adecuado de la norma  $\|\vec{u}(t)\|_{L^2}$  con respecto al tiempo  $t$ : desigualdad de energía (??) ⇒ para todo  $t \in ]0, +\infty[$ ,

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

⇒ no podemos asegurar

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

## Dos errores en el modelo de P. Constantin

(1) La velocidad característica  $U$ :

⇒ Para  $\vec{u}(t, x)$  solución débil de las ecuaciones N-S no se conoce un control adecuado de la norma  $\|\vec{u}(t)\|_{L^2}$  con respecto al tiempo  $t$ : desigualdad de energía (??) ⇒ para todo  $t \in ]0, +\infty[$ ,

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

⇒ no podemos asegurar

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

(2) La longitud característica  $L_C = \frac{F}{\|\nabla \otimes \vec{f}_0\|_{L^\infty}}$ : para demostrar el teorema de Constantin necesitamos el control

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

lo cual no se verifica en toda generalidad.

## (1) Modificación de las ecuaciones N-S: control de la velocidad característica

⇒ Modificamos las ecuaciones N-S para bloquear la eventual explosión de  $\|\vec{u}(t)\|_{L^2}$ . Para ello introducimos un término adicional: para  $\alpha > 0$  y  $k_2 > 0$

$$\widehat{\alpha P_2 \vec{u}}(\xi) = \alpha \mathbf{1}_{|\xi| < k_2}(\xi) \widehat{\vec{u}}(\xi).$$

## (1) Modificación de las ecuaciones N-S: control de la velocidad característica

⇒ Modificamos las ecuaciones N-S para bloquear la eventual explosión de  $\|\vec{u}(t)\|_{L^2}$ . Para ello introducimos un término adicional: para  $\alpha > 0$  y  $k_2 > 0$

$$\widehat{\alpha P_2 \vec{u}}(\xi) = \alpha \mathbf{1}_{|\xi| < k_2}(\xi) \widehat{\vec{u}}(\xi).$$

## Ecuaciones N-S modificadas

$$\begin{cases} \partial_t \vec{u} + \vec{u} \cdot \nabla \vec{u} - \nu \Delta \vec{u} + \nabla p = \vec{f} - \alpha P_2 \vec{u}, & \operatorname{div}(\vec{u}) = 0 \\ \vec{u}(0, \cdot) = \vec{u}_0. \end{cases} \quad ]0, +\infty[ \times \mathbb{R}^3,$$

⇒ para  $\vec{u}_0, \vec{f} \in L^2(\mathbb{R}^3)$  a divergencia nula y  $\alpha > 0$  existe  $\vec{u}_\alpha \in L^\infty(]0, +\infty[, L^2(\mathbb{R}^3)) \cap L^2_{loc}(]0, +\infty[, \dot{H}^1(\mathbb{R}^3))$  solución débil.

## Control de la velocidad característica

⇒ La solución  $\vec{u}_\alpha$  verifica la desigualdad de energía: para todo  $t \in ]0, +\infty[$ ,

$$\|\vec{u}_\alpha(t)\|_{L^2}^2 + 2\nu \int_0^t \|\nabla \otimes \vec{u}_\alpha(s)\|_{L^2}^2 ds \leq \|\vec{u}_0\|_{L^2}^2 + 2 \int_0^t \int_{\mathbb{R}^3} f \cdot \vec{u}_\alpha dx ds - 2\alpha \int_0^t \|P_2 \vec{u}_\alpha(s)\|_{L^2}^2 ds,$$

⇒ usando la desigualdad de Grönwall, para  $\beta > 0$ , se tiene  $\forall t \in ]0, +\infty[$

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

⇒ de esta manera

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

## (2) Una nueva longitud característica

Sean  $\ell_0 > 0$  la escala inicial (a la cual se introduce la energía en el fluido) y  $\vec{f} \in L^2(\mathbb{R}^3)$  tal que  $\widehat{\vec{f}}$  está localizada en las frecuencias

$$\frac{\rho_1}{\ell_0} \leq |\xi| \leq \frac{\rho_2}{\ell_0} \Rightarrow F = \frac{\|\vec{f}\|_{L^2}}{\ell_0^{\frac{3}{2}}}.$$

$\Rightarrow$  Introduciendo el parámetro  $\gamma := \frac{\|\vec{f}_1\|_{L^\infty}}{c_0 F}$  definimos

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

$\Rightarrow$  Por las desigualdades de Bernstein se muestra que:

- 1  $0 < \gamma \leq 1 \Rightarrow L_1 \geq \ell_0$  y
- 2  $c_1 L \leq L_C \leq c_2 L$ .

## Estudio de la ley de disipación de Kolmogorov

Fijamos el parámetro  $\alpha = \frac{\nu}{\ell_0^2}$  y notaremos  $\vec{u}(t, x)$  la solución débil de

$$\begin{cases} \partial_t \vec{u} + \vec{u} \cdot \nabla \vec{u} - \nu \Delta \vec{u} + \nabla p = \vec{f} - \frac{\nu}{\ell_0^2} P_2 \vec{u}, & \operatorname{div}(\vec{u}) = 0 \quad ]0, +\infty[ \times \mathbb{R}^3, \\ \vec{u}(0, \cdot) = \vec{u}_0. \end{cases} \quad (3)$$

- ⇒ queremos estudiar el comportamiento:  $\varepsilon \approx c(Re) \frac{U^3}{L}$  cuando  $Re \gg 1$
- ⇒ la idea principal consiste en introducir el numero de tipo Grashof, sin dimensiones físicas y el cual será fijo

$$G_0 := \frac{\|\vec{f}_1\|_{L^\infty} \ell_0^3}{\nu^2}.$$



## La ley de disipación de Kolmogorov

## Teorema (Chamorro, Jarrín, Lemarié, 2015)

Sean  $\ell_0$  la escala inicial,  $\vec{f}$  la fuerza exterior y  $\nu$  la constante de viscosidad.

Definimos el parámetro  $\gamma = \frac{\|\vec{f}\|_{L^\infty}}{F}$  y el numero de Grashof  $G_0 = \frac{\|\vec{f}_1\|_{L^\infty} \ell_0^3}{\nu^2}$ . Sea  $\vec{u}(t, x)$  una solución débil de las ecuaciones N-S modificadas (??) con  $\alpha = \frac{\nu}{\ell_0^2}$ .

Para

- $U = \limsup_{T \rightarrow +\infty} \left( \frac{1}{T} \int_0^T \|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \frac{dt}{\ell_0^3} \right)^{\frac{1}{2}},$
- $\varepsilon = \nu \limsup_{T \rightarrow +\infty} \frac{1}{T} \int_0^T \|\nabla \otimes \vec{u}(t)\|_{L^2}^2 \frac{dt}{\ell_0^3} \text{ y}$
- $L = \frac{\ell_0}{\gamma}$  a partir de la cual se define  $Re = \frac{UL}{\nu},$

si  $Re \geq \frac{2G_0}{c_0 \gamma^2}$  entonces existen  $C_1(G_0), C_2(G_0) > 0$  constantes t.q.

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

## Un fluido no turbulento

Volvamos a las ecuaciones N-S modificadas:

$$\partial_t \vec{u} + \vec{u} \cdot \nabla \vec{u} - \nu \Delta \vec{u} + \nabla p = \vec{f} - \alpha P_2 \vec{u}.$$

### Observación

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

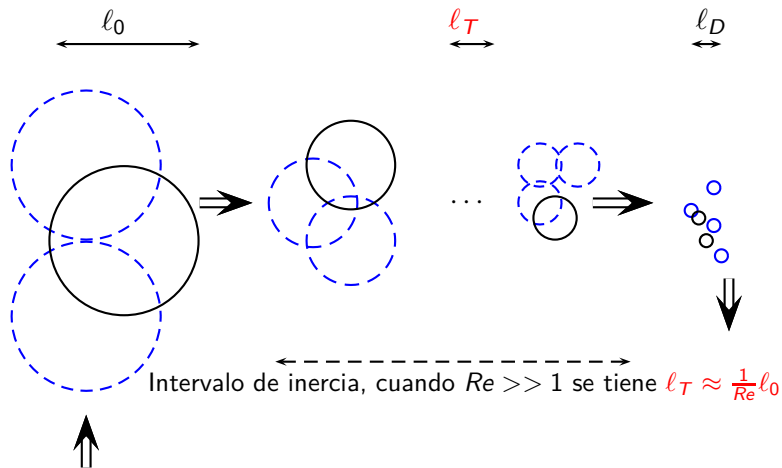
- (i) obtener un control de  $\|\vec{u}(t)\|_{L^2}^2$  cuando  $t \rightarrow +\infty$  de suerte que  $U < +\infty$ .
- (ii) al fijar  $\alpha = \frac{\nu}{\ell_0^2}$ ,  $L = \frac{\ell_0}{\gamma}$  mostramos que  $\varepsilon \approx \frac{U^3}{L}$ , si  $Re$  es suficientemente grande.

⇒ Sin embargo por  $-\frac{\alpha}{\ell_0^2} P_2 \vec{u}$  obtenemos un control adicional de la escala de Taylor  $\ell_T := \left( \frac{\nu U^2}{\varepsilon} \right)^{\frac{1}{2}}$  con respecto a  $\ell_0$ :

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

⇒ El fluido descrito por este modelo no es turbulento según la teoría K41 como veremos a continuación:

## Un fluido no turbulento



# Presentación

- 1 Introducción
- 2 Estudio determinista de la ley de disipación de Kolomogorov
- 3 Un nuevo modelo para estudiar la ley de disipación de Kolmogorov
- 4 Trabajo en curso y perspectivas

## Una segunda modificación

⇒ Estudiamos las ecuaciones N-S modificadas: para  $\alpha \geq 0$





$$\partial_t \vec{u} + \vec{u} \cdot \nabla \vec{u} - \nu \Delta \vec{u} + \nabla p = \vec{f}_2 - \alpha u$$

⇒ construyendo una fuerza exterior particular  $\vec{f}_2$ , la cual no depende del tiempo, nos interesamos al estudio de las ecuaciones estacionarias

$$\vec{u} \cdot \nabla \vec{u} - \nu \Delta \vec{u} + \nabla p = \vec{f}_2 - \alpha u$$

en el marco de la teoría K41 para  $\alpha = 0$  y  $\alpha > 0$ .

## Bibliographie

-  P. Constantin. Euler equations Navier-Stokes equations and turbulence, 2004.
-  C Doering et C. Foias. Energy dissipation in body-forced turbulence, 2002.
-  F. Otto et F. Ramos. Universal bounds for the Littlewood-Paley first-order moments of the 3-D Navier-Stokes equations, 2009.
-  F. Vigneron. Free turbulence on  $\mathbb{R}^3$  and  $\mathbb{T}^3$ , 2010.

Gracias por su atención