
BOLLETTINO

UNIONE MATEMATICA ITALIANA

Sezione A – La Matematica nella Società e nella Cultura

STEFANIA MARIA BUCCELLATO

Sistema di equazioni di un gas viscoso barotropico per il moto dell'atmosfera con la forza di Coriolis

*Bollettino dell'Unione Matematica Italiana, Serie 8, Vol. 7-A—La
Matematica nella Società e nella Cultura (2004), n.3, p. 443–446.*

Unione Matematica Italiana

[<http://www.bdim.eu/item?id=BUMI_2004_8_7A_3_443_0>](http://www.bdim.eu/item?id=BUMI_2004_8_7A_3_443_0)

L'utilizzo e la stampa di questo documento digitale è consentito liberamente per motivi di ricerca e studio. Non è consentito l'utilizzo dello stesso per motivi commerciali. Tutte le copie di questo documento devono riportare questo avvertimento.

*Articolo digitalizzato nel quadro del programma
bdim (Biblioteca Digitale Italiana di Matematica)
SIMAI & UMI*

<http://www.bdim.eu/>

Sistema di equazioni di un gas viscoso barotropico per il moto dell'atmosfera con la forza di Coriolis.

STEFANIA MARIA BUCCELLATO

Oggetto della tesi è studiare un sistema di equazioni per un fluido viscoso comprimibile e barotropico che può essere considerato un modello matematico del moto dell'atmosfera terrestre. Poiché la forza gravitazionale e la forza centrifuga possono essere espresse da $-\varrho \nabla \Phi$ con un potenziale Φ (nel sistema di coordinate che ruota assieme alla Terra), si considera un dominio $\Omega = \{\mathbf{x} \in \mathbf{R}^3: |\mathbf{x}| < r_1, \Phi_0 < \Phi(\mathbf{x}) < \Phi_1\}$, dove $\Gamma_0 = \{\mathbf{x} \in \mathbf{R}^3: \Phi(\mathbf{x}) = \Phi_0\}$ corrisponde alla superficie terrestre, mentre Φ_1 e, quindi, $\Gamma_1 = \{\mathbf{x} \in \mathbf{R}^3: \Phi(\mathbf{x}) = \Phi_1\}$ si sceglie in modo opportuno. In questo sistema di coordinate la forza di Coriolis assume l'espressione $-2\varrho \omega \times \mathbf{u}$. Perciò dal sistema di equazioni generali per un fluido viscoso barotropico ([5], [6], [7]) si deduce il seguente sistema di equazioni

$$(1) \quad \varrho \partial_t \mathbf{u} + \varrho \mathbf{u} \cdot \nabla \mathbf{u} - \mu \Delta \mathbf{u} - \lambda \nabla (\nabla \cdot \mathbf{u}) + 2\varrho \omega \times \mathbf{u} = -h \nabla \varrho^\gamma - \varrho \nabla \Phi \quad \text{su } \Omega \times \mathbf{R}^+,$$

$$(2) \quad \partial_t \varrho + \nabla \cdot (\varrho \mathbf{u}) = 0 \quad \text{su } \Omega \times \mathbf{R}^+,$$

$$(3) \quad \mathbf{u}|_{t=0} = \mathbf{u}_0(x), \quad \varrho|_{t=0} = \varrho_0(x) \quad \text{su } \Omega,$$

$$(4) \quad \mathbf{u}|_{r_0} = 0, \quad \mathbf{u} \cdot \vec{n}|_{r_1} = \sum_{j=1}^3 n_j \tau_j \partial_{x_i} u_{j|_{r_1}} = 0 \quad \forall \vec{\tau} \perp \vec{n} \quad \text{e} \quad \mathbf{u}|_{r_1} = 0,$$

dove $\mathbf{u} = (u_1(\mathbf{x}, t), u_2(\mathbf{x}, t), u_3(\mathbf{x}, t))$ è la velocità del fluido, $\varrho = \varrho(\mathbf{x}, t)$ è la densità, ω è la velocità angolare della Terra, μ, λ sono i coefficienti di viscosità (costanti positive, $\lambda \geq \frac{1}{3}\mu$), γ è una costante tale che $1 \leq \gamma < 2$, h una costante positiva.

I risultati principali consistono nella prova dell'esistenza ed unicità della soluzione locale nel tempo e della soluzione globale nel tempo (sotto l'ipotesi di piccolezza dei dati iniziali) e nella prova della convergenza asintotica della soluzione allo stato di equilibrio $(0, \varrho_{eq})$ sia nel caso in cui $\gamma = 1$ che $\gamma > 1$. Per enunciare i risultati, poniamo

$$\mathcal{V}_0 = \{u \in C^\infty(\Omega) : u \text{ verifica le condizioni al contorno}\},$$

$$V_0 = \overline{\mathcal{V}_0}^{H^2(\Omega)}: \text{chiusura di } \mathcal{V}_0 \text{ nella topologia di } H^2(\Omega).$$

Allora si dimostrano i seguenti teoremi:

TEOREMA 1. – *Supponiamo che $u_0 \in V_0, \varrho_0 \in H^2(\Omega), 0 < \alpha_0 \leq \varrho_0(x) \leq \beta_0 < \infty \forall x \in \Omega$ (con α_0 e β_0 costanti) e che $1 \leq \gamma < 2$. Allora esistono un numero positivo \bar{T} e due costanti positive α e β tali che nell'intervallo di tempo $[0, \bar{T}]$ il problema*

(1)-(4) ammette una ed una sola soluzione nella classe

$$\begin{aligned} u &\in L^2(0, \bar{T}; H^3(\Omega) \cap V_0) \cap L^\infty(0, \bar{T}; H^2(\Omega)), \\ \partial_t u &\in L^2(0, \bar{T}; H^1(\Omega)) \cap L^\infty(0, \bar{T}; L^2(\Omega)), \\ \varrho &\in L^\infty(0, \bar{T}; H^2(\Omega)), \quad 0 < \alpha \leq \varrho(x, t) \leq \beta < \infty. \end{aligned}$$

TEOREMA 2. – Sia $\gamma = 1$, $J(x, t) = \frac{\varrho(x, t)}{\varrho_{eq}(x)}$, ($\varrho_{eq}(x)$ densità in equilibrio). Allora esiste un numero $\delta > 0$ tale che, se $u_0 \in V_0$ e se $\|u_0\|_{H^2}^2 + \|\log J(\cdot, 0)\|_{H^2}^2 \leq \delta$, il problema (1)-(4) ammette, in tutto l'intervallo di tempo $[0, \infty[$, una ed una sola soluzione nella classe

$$\begin{aligned} u &\in L^2(0, \infty; H^3(\Omega) \cap V_0) \cap L^\infty(0, \infty; H^2(\Omega)); \\ \partial_t u &\in L^2(0, \infty; H^1(\Omega)) \cap L^\infty(0, \infty; L^2(\Omega)); \quad \varrho \in L^\infty(0, \infty; H^2(\Omega)). \end{aligned}$$

Inoltre la soluzione (u, ϱ) tende a $(0, \varrho_{eq})$ per $t \rightarrow \infty$ con

$$\|u(\cdot, t)\|_{H^1}^2 + \|\sqrt{\varrho_{eq}} \partial_t u(\cdot, t)\|_{L^2}^2 + \|\log J(\cdot, t)\|_{H^2}^2 \leq ce^{-\varepsilon_0 t}, \quad \varepsilon_0 > 0.$$

TEOREMA 3. – Supponiamo che $1 < \gamma < 2$. Allora esiste un numero $\delta > 0$ tale che, se $u_0 \in V_0$ e $\|u_0\|_{H^2}^2 + \|\varrho_0 - \varrho_{eq}\|_{H^2}^2 \leq \delta$, il problema (1)-(4) ammette, in tutto l'intervallo di tempo $[0, \infty[$, una ed una sola soluzione nella classe

$$\begin{aligned} u &\in L^2(0, \infty; H^3(\Omega) \cap V_0) \cap L^\infty(0, \infty; H^2(\Omega)), \\ \partial_t u &\in L^2(0, \infty; H^1(\Omega)) \cap L^\infty(0, \infty; L^2(\Omega)), \quad \varrho \in L^\infty(0, \infty; H^2(\Omega)), \end{aligned}$$

e la soluzione (u, ϱ) tende a $(0, \varrho_{eq})$ per $t \rightarrow \infty$ e verifica la disuguaglianza

$$\|u(\cdot, t)\|_{H^1}^2 + \|\sqrt{\varrho_{eq}} \partial_t u(\cdot, t)\|_{L^2}^2 + \|\varrho(\cdot, t) - \varrho_{eq}\|_{H^2}^2 \leq ce^{-\varepsilon_0 t}, \quad (c > 0)$$

con una costante $\varepsilon_0 > 0$.

Dal punto di vista tecnico, la dimostrazione di tali teoremi utilizza tecniche sviluppate in [1], [2], [3].

Idea della dimostrazione del Teorema 1.

Si procede con la linearizzazione delle equazioni

$$\begin{aligned} \varrho \partial_t u - \mu \Delta u - \lambda \nabla(\nabla \cdot u) + 2\varrho \omega \times u &= -\varrho(\bar{u} \cdot \nabla) u - h \nabla \varrho^\gamma - \varrho \nabla \Phi, \\ \partial_t \varrho + \nabla \cdot (\varrho \bar{u}) &= 0, \quad \varrho|_{t=0} = \varrho_0(x), \end{aligned}$$

dove \bar{u} si suppone nota, e con l'applicazione del principio del punto fisso di Schau-

der. È cruciale la costruzione dell'insieme

$$B_T = \{ \varphi \in L^2(0, T; H^1(\Omega)) \cap L^\infty(0, T; L^2(\Omega)) : M(\varphi; T) \leq \bar{r}_0, N(\varphi; T) \leq R_0 \},$$

$$M(\varphi; T) = \max(\|\varphi\|_{L^2(0, T; H^3)}, \|\varphi\|_{L^\infty(0, T; H^2)}, \|\partial_t \varphi\|_{L^2(0, T; H^1)}, \|\partial_t \varphi\|_{L^\infty(0, T; L^2)}),$$

$$N(\varphi; T) = (\|\varphi\|_{L^\infty(0, T; \bar{H}^1)}^2 + \|\partial_t \varphi\|_{L^\infty(0, T; L^2)}^2 + \|\partial_t \varphi\|_{L^2(0, T; L^2)}^2 + \|\partial_t \varphi\|_{L^2(0, T; \bar{H}^1)}^2)^{1/2},$$

$$\|u\|_{\bar{H}^1} = \langle u, u \rangle_{\bar{H}^1}^{1/2}, \quad \langle u, v \rangle_{\bar{H}^1} = \int_{\Omega} \left[\mu \sum_{j, k=1}^3 \partial_{x_j} u_k \partial_{x_j} v_k + \lambda (\nabla \cdot u)(\nabla \cdot v) \right] dx,$$

con particolare scelta di R_0 e \bar{r}_0 .

Idea della dimostrazione dei Teorema 2 e 3.

Con stime *a priori* della soluzione del sistema di equazioni (1), si ottiene la disuguaglianza

$$(2) \quad \frac{d}{dt} \mathcal{E}(t) + \mathcal{O}(t) \leq k_0(\sigma) \mathcal{O}(t) \sum_{j=1}^m c_j (\mathcal{E}(t))^{p_j},$$

dove, se $\gamma = 1$,

$$\mathcal{E}(t) = A_1 \left(\frac{1}{2} \|\sqrt{\bar{\rho}} u\|_{L^2}^2 + h \int_{\Omega} \frac{q^2}{2 \bar{\rho}} dx \right) + A_2 \|u\|_{\bar{H}^1}^2 + A_3 \|\sqrt{\bar{\rho}} \partial_t u\|_{L^2}^2 + A_4 \|\sigma\|_{L^2}^2 + A_5 \|\nabla \cdot \sigma\|_{L^2}^2,$$

$$\mathcal{O}(t) = \|u\|_{\bar{H}^1}^2 + \|\sqrt{\bar{\rho}} \partial_t u\|_{L^2}^2 + \|\partial_t u\|_{\bar{H}^1}^2 + \|\sigma\|_{L^2}^2 + \|\nabla \cdot \sigma\|_{L^2}^2 + \|\Delta u\|_{L^2}^2 + \|\Delta u\|_{L^4}^2,$$

e, se $1 < \gamma < 2$,

$$\mathcal{E}(t) = A_1 \left(\frac{1}{2} \|\sqrt{\bar{\rho}} u\|_{L^2}^2 + \frac{h\gamma}{2} \int_{\Omega} \bar{\rho}^{\gamma-2} q^2 dx \right) + A_2 \|u\|_{\bar{H}^1}^2 + A_3 \|\sqrt{\bar{\rho}} \partial_t u\|_{L^2}^2 + A_6 \|\nabla Q\|_{L^2}^2 + A_7 \|\Delta Q\|_{L^2}^2,$$

$$\mathcal{O}(t) = \|u\|_{\bar{H}^1}^2 + \|\sqrt{\bar{\rho}} \partial_t u\|_{L^2}^2 + \|\partial_t u\|_{\bar{H}^1}^2 + \|\Delta u\|_{L^2}^2 + \|\Delta u\|_{L^4}^2 + \|\nabla Q\|_{L^2}^2 + \|\Delta Q\|_{L^2}^2,$$

$$\sigma(x, t) = \nabla \log J(x, t), \quad q(x, t) = \varrho(x, t) - \varrho_{eq}(x), \quad Q(x, t) = \varrho(x, t)^{\gamma-1} - \varrho_{eq}(x)^{\gamma-1},$$

$\bar{\rho} = \bar{\rho}(x, t)$ è un valore tra $\varrho(x, t)$ e $\varrho_{eq}(x)$, mentre A_i sono costanti scelte in modo opportuno.

Per ottenere la (2), per la velocità u si usano tecniche di stime *a priori* per le equazioni di tipo parabolico, mentre per la densità ϱ è essenziale stimarla mediante le stime di $\sigma(x, t)$ (nel caso $\gamma = 1$) o di $Q(x, t)$ e $q(x, t)$ (nel caso $1 < \gamma < 2$) qui sopra definite, utilizzando anche il teorema di traccia ([LM]). Inoltre l'uguaglianza

za dell'energia viene espressa in modo opportuno con l'uso di $\bar{\varrho}$ (come nel lavoro [Pad3]).

Una volta ottenuta la (2), si vede facilmente che esiste un $\delta > 0$ tale che

$$\mathcal{L}(t) \leq \delta \Rightarrow k_0(\sigma) \sum_{j=1}^m (\mathcal{L}(t))^{v_j} \leq \frac{1}{2},$$

e, quindi,

$$\frac{d}{dt} \mathcal{L}(t) + \frac{1}{2} \mathcal{O}(t) \leq 0.$$

Di conseguenza, se $\mathcal{L}(0) \leq \delta$, allora si ha $\mathcal{L}(t) \leq \delta \forall t \geq 0$. Perciò applicando ripetutamente il teorema 1, si può prolungare la soluzione (u, ϱ) in $[0, \infty[$. L'unicità della soluzione globale segue dall'unicità della soluzione locale.

Inoltre, dall'espressione di $\mathcal{L}(t)$ e di $\mathcal{O}(t)$ si deduce che esiste una costante k_0 tale che $\mathcal{L}(t) \leq k_0 \mathcal{O}(t)$. Perciò, posto $\varepsilon_0 = \frac{1}{2k_0} > 0$, se $\mathcal{L}(0) \leq \delta$, si ha $\frac{d}{dt} \mathcal{L}(t) + \varepsilon_0 \mathcal{L}(t) \leq 0$, e quindi si ha $\mathcal{L}(t) \leq \mathcal{L}(0) e^{-\varepsilon_0 t}$. Ciò significa che la soluzione (u, ϱ) tende asintoticamente a $(0, \varrho_{eq})$.

BIBLIOGRAFIA

- [1] R. BENABIDALLAH, *Solution globale de l'équation d'un gaz visqueux isotherme dans l'espace entier avec une force extérieure dérivant d'un potentiel*, Rend. Sem. Mat. Univ. Padova, **94** (1995), 245-274.
- [2] R. BENABIDALLAH, *Solution globale de l'équation d'un gaz visqueux isotherme dans le demi-espace avec une force extérieure dérivant d'un potentiel*, J. Math. Univ. Kyoto, **38** (1998), 1-20.
- [3] R. BENABIDALLAH, *Solution globale de l'équation d'un gaz visqueux isotherme dans un domaine extérieur assujetti à une grande force dérivant d'un potentiel*, Ann. Fac. Sci. Toulouse Math., **7** (1998), 599-625.
- [4] L. D. LANDAU, E. M. LIFCHITZ, *Mécanique des fluides, Physique théorique, Tome VI* terza edizione, in russo, Nauka, (1986; traduzione francese, Mir, (1989).
- [5] J.-L. LIONS, E. MAGENES, *Problèmes aux limites non homogènes et applications*, vol. I, Paris, (1968).
- [6] P.-L. LIONS, *Mathematical topics in fluid mechanics*, vol. I, II, Oxford, (1996, 98).
- [7] M. PADULA, *Steady flows of barotropic viscous fluids*, Classical problems in mechanics (Quaderno di Mat. II Univ. Napoli, **I**, 253-345, Caserta, (1997).
- [8] M. PADULA, *On direct Lyapunov method in continuum theories*, Intern. Math. Series, Nonlin. Probl. in Math. Phys. Rel. Topics, In honor of O. A. Ladyzhenskaya, **1** (2002), 271-283 (in russo), 289-302 (in inglese).

Dipartimento di Matematica, Università di Palermo. E-mail: bucci@math.unipa.it
 Dottorato in Matematica, (sede amministrativa: Università di Palermo) - Ciclo XIII
 Direttore di ricerca: Prof. Vetro, Università di Palermo.