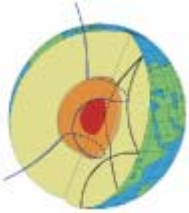


IX. Geofyzikálna konferencia

22. - 23. júna 2011, Bratislava



Jozef Brestenský (1) a Tomáš Šoltis (2)



(1) Katedra Astronómie, fyziky Zeme a Meteorológie, FMFI UK

(2) Geofyzikálny ústav SAV

Spin up pri anizotropnej viskozite

Spin-up at Anisotropic Viscosity

Motivácia

- využiť naše definície anizotropie difúzných koeficientov na kvantifikáciu ($\alpha \ll 1$ miesto $\alpha = 0$) niektorých bežných priblížení
- aplikovať asymptotické, resp. poruchové metódy

Cieľ

- heuristicky odhadnúť, ako Ekmanova hraničná vrstva, ovplyvnená základnými fyzikálnymi poľami, a tým charakterizovaná špecifickými anizotropiami viskozity, ovplyvní procesy v hlavnom objeme kvapaliny

Zavedenie anizotropie

Anizotropiu sme zaviedli v najjednoduchšej možnej forme, v ktorej je tepelná vodivosť a viskozita v tvare diagonálneho tenzora s dvoma rôznymi hodnotami jeho troch komponent

$$\nu \rightarrow \boldsymbol{\nu} = \begin{pmatrix} \nu_{xx} & 0 & 0 \\ 0 & \nu_{yy} & 0 \\ 0 & 0 & \nu_{zz} \end{pmatrix}$$

V dvoch smeroch je difúzia rovnaká, ale rôzna od difúzie v tret'om smere,

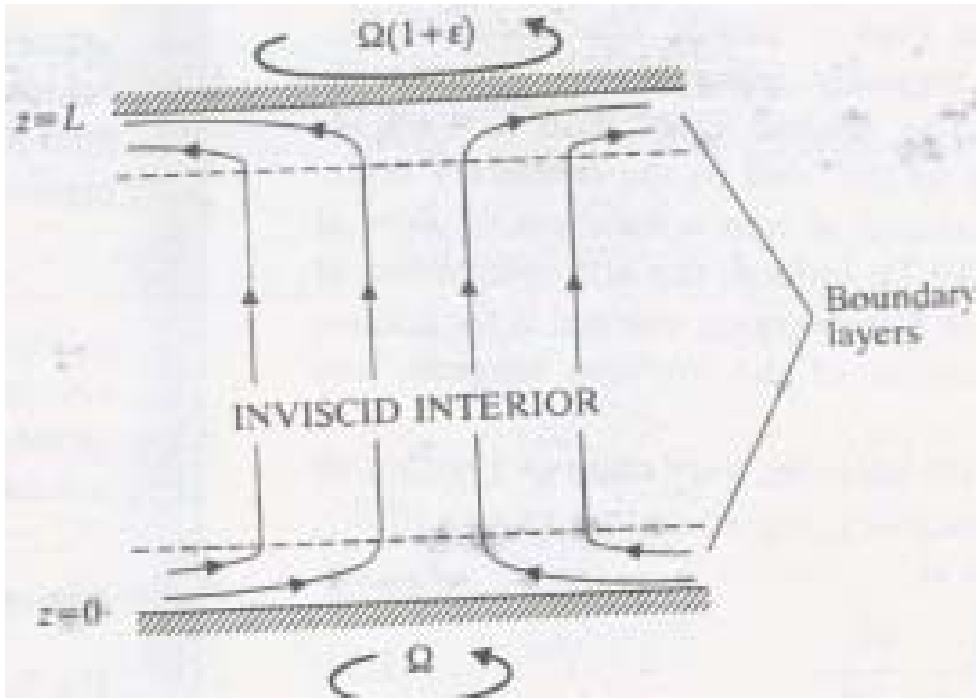
$$\nu_{zz} > \nu_{xx} = \nu_{yy}, \quad \text{Sa - anizotropia}$$

$$\nu_{zz} < \nu_{xx} = \nu_{yy}, \quad \text{So - anizotropia}$$

lebo magnetické pole, napr. $\mathbf{B} \uparrow \uparrow \hat{y}$
je orientované v horizontálnom smere.

Ako mieru anizotropie zavedieme parameter anizotropie α ,

α – podiel difuzívít v dvoch rôznych smeroch, $\alpha = \frac{\nu_{xx}}{\nu_{zz}}$



Spin up

Spin down

(Acheson 1990)

Ekmanovo číslo $E = \frac{\nu}{\Omega L^2}$

hrúbka Ekmanovej vrstvy $d = LE^{1/2}$

čas spin upu $t_s = (t_{\Omega} \cdot t_{\nu})^{1/2}$

$$= \left(\frac{2\pi}{\Omega} \cdot \frac{L^2}{\nu} \right)^{1/2} \sim \frac{L}{(\nu\Omega)^{1/2}}$$

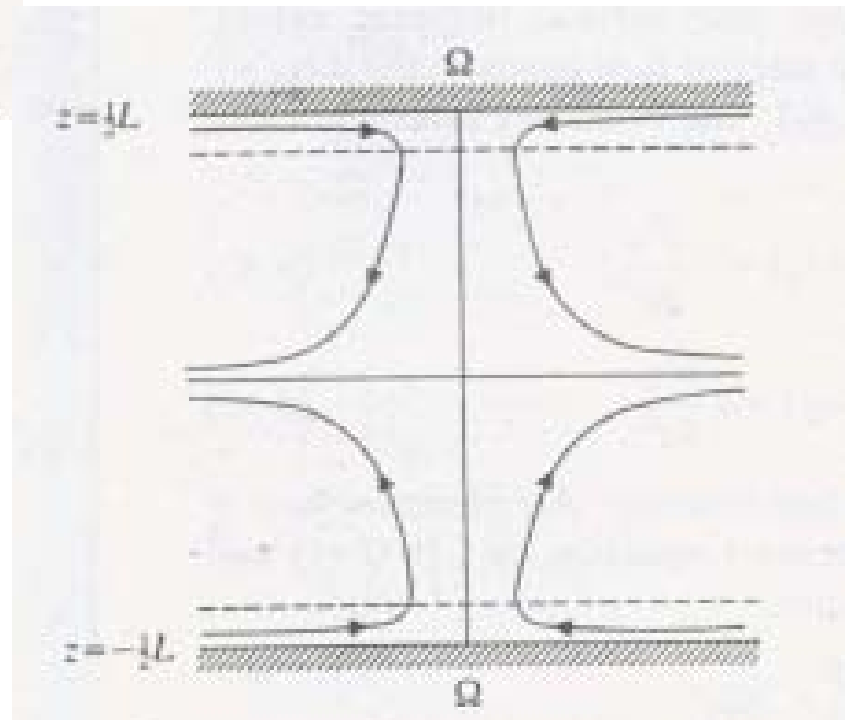
$t_{\Omega} \ll t_s \ll t_{\nu}$

ODHADY PRE ČAJ V ŠÁLKE

$\nu = 10^{-6} \text{ m}^2 \text{ s}^{-1}$, $t_{\Omega} = 1,5 \text{ s}$, $\Omega = 2 \text{ s}^{-1}$, $L = 7 \text{ cm} = 7 \cdot 10^{-2} \text{ m}$

$E = 10^{-4}$, $d = LE^{1/2} \doteq 1 \text{ mm}$, $t_{\nu} = \frac{L^2}{\nu} \doteq 5000 \text{ s} = 1,5 \text{ hod}$

$t_s = 90 \text{ s} = 1,5 \text{ min}$



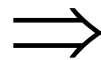
$$\begin{aligned}
 -f v &= -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial p}{\partial x} + \nu \frac{\partial^2 u}{\partial z^2} \\
 +f u &= -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial p}{\partial y} + \nu \frac{\partial^2 v}{\partial z^2} \\
 0 &= -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial p}{\partial z}
 \end{aligned}$$

$$f = 2\Omega \sin \varphi$$

$$\begin{aligned}
 z = 0: \quad u = v = 0 \\
 z = \infty: \quad u = \bar{u}, v = 0 \\
 p = \bar{p}(x, y)
 \end{aligned}$$

$$-f v = \nu \frac{d^2 u}{dz^2}$$

$$f(u - \bar{u}) = \nu \frac{d^2 v}{dz^2}$$



$$u = \bar{u} [1 - \exp(-z/d) \cos(z/d)] \equiv u_0$$

$$v = \bar{u} \exp(-z/d) \sin(z/d) \equiv v_0$$

$$d = \sqrt{2\nu / f}$$

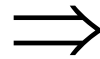
Je zřejmé, že $\nabla^2 \rightarrow \frac{\partial^2}{\partial z^2}$, $\nabla_\alpha^2 = (1-\alpha)\partial_{zz} + \alpha\nabla^2 = \partial_{zz} + \alpha(\partial_{xx} + \partial_{yy}) = \partial_{zz} + \alpha\nabla_h^2$

Teda v (Cushman-Roisin 1994) je $\alpha = 0$. Vyšetříme $\alpha \ll 1$.

Nech $u = u_0 + \alpha u_1$, $v = v_0 + \alpha v_1$

$$-f v = \nu(\partial_{zz} + \alpha\nabla_h^2)u$$

$$f(u - \bar{u}) = \nu(\partial_{zz} + \alpha\nabla_h^2)v$$



$$-f v_1 - \nu\partial_{zz}u_1 = \nu\nabla_h^2u_0$$

$$f(u_1) - \nu\partial_{zz}v_1 = \nu\nabla_h^2v_0$$

pre u_1, v_1 dostávame systém ODE lineárnych a nehomogénnych.

$$\frac{1}{4} \nabla_{\xi\xi\xi\xi}^2 v_1 + v_1 = -(1 + 2e^{-\xi} \cos \xi) \cdot d \cdot \frac{\partial \bar{w}}{\partial y}$$

Platz: $\frac{1}{4} \nabla_{\xi\xi\xi\xi}^2 v_0 + v_0 = 0$, $\text{fde } v_0 = \bar{u} e^{-\xi} \sin \xi$

Závery

- oprava „ideálnej“ anizotropie globálne veľmi neovplyvní systém
- lokálne však môže viesť ku dramatickým efektom