



ზუსტ და საბუნებისმეტყველო მეცნიერებათა ფაკულტეტი

მაგნიტოჰიდროდინამიკული არამდგრადობის კვლევა დიფერენციალურად მბრუნავ ცილინდრულ ასტროფიზიკურ პლაზმაში

სერგო ლომინეიშვილი

*სამაგისტრო ნაშრომი:* ფუნდამენტური და გამოყენებითი ფიზიკა: მოდული ასტროფიზიკა და პლაზმის ფიზიკა ხელმძღვანელი: ა. თევზაძე

(კეპლერული ბრუნვა **Ω ~ r <sup>-3/2</sup> )** 

მაღალი ტემპერატურა და იონიზაცია: <mark>მაგნიტური ველი - B</mark>

 $\Omega = \Omega(\mathbf{r})$ 

დიფერენციალური ბრუნვა:

*მირითადი თვისეზეზი:* 

მაგალითები: გალაქტიკური, აკრეციული და პროტოპლანეტური დისკები.

<mark>მბრუნავი ასტროფიზიკური დინებები</mark> ფართოდ გავრცელებული ობიექტები ასტროფიზიკაში

# აკრეციული დისკები: მატერიის მორევი გრავიტაციულად კომპაქტური ობიექტის გარშემო. მაღალენერგეტიკული გამოსხივების წყაროები.

მასის გადატანა ცენტრისაკენ და გრავიტაციული ენერგიის გამოთავისუფლება.

კინემატიკური სიბლანტე: მცირეა (Re >> 10<sup>10</sup>) ანომალური სიბლანტე: ტურბულენტობა

ანომალურად დიდი დისიპაცია ქაოსური მოძრაობების გამო

ტურბულენტობის მიზეზი: **არამდგრადობა** 

არამდგრადობების კვლევა დამაგნიტებულ დიფერენციალურად მბრუნავ დისკებში.

# დაკვირვებები

აქტიური გალაქტიკური ბირთვები (გალაქტიკა NGC 4261)

# Core of Galaxy NGC 4261



ტურბულენტობის მიზეზი დამაგნიტებულ აკრეციულ დისკებში:

## მაგნიტობრუნვითი არამდგრადობა (Balbus and Hawley, 1992)

სუსტი აზიმუტალური მაგნიტური ველის და დიფერენციალური ბრუნვის ურთიერთქმედება იწვევს დინების დესტაბილიზაციას და მლიერ ქაოსს (ტურბულენტობას)

# თეორიული მოდელი: $B = B_{\phi}$ $\Omega(r) = \Omega_0 r^{-3/2}$

რადიალურად ერთგვაროვანი თერმოდინამიკური პარამეტრები:  $P, 
ho = {
m constant}$  რეალურ აკრეციულ დისკებში წნევა და სიმკვრივე მატულობს ცენტრთან მიახლოებისას

$$P = P(r)$$
$$\rho = \rho(r)$$

### ამოცანა:

შევისწავლოთ წნევისა და სიმკვრივის რადიალური არაერთგვაროვნების (სტრატიფიკაციის) ზეგავლენა კლასიკურ მაგნიტობრუნვით არამდგრადობაზე რადიალურად სტრატიფიცირებული კეპლერული დისკების მ.ჰ.დ. მდგრადობის *რიცხვითი* ანალიზი: (Van der Swaluw, Blokland and Keppens, 2005)

მდგრადობის ანალიზისათვის საჭიროა მჰდ სისტემის რადიალურად არაერთგვაროვანი ამონახსნი.

$$\rho(r) = \rho_0 (r/r_0)^{-\frac{3+a}{2}}$$

$$P(r) = P_0 (r/r_0)^{-\frac{5+a}{2}}$$

$$V_{\varphi}(r) = r \cdot \Omega(r)$$

$$B_{\varphi}(r) = B_{\varphi 0} (r/r_0)^{-\frac{5+a}{4}}$$

ცილინდრული სიმეტრიის რადიალურად არაერთგვაროვანი დიფერენციალურად მბრუნავი დამაგნიტებული დისკი 3-განზ. მ.ჰ.დ. განტოლებები ცილინდრულ კოორდინატებში:

$$\begin{split} \left\{ \frac{\partial}{\partial t} + (\vec{V}\vec{\nabla}) \right\} \rho + \rho(\vec{\nabla}\vec{V}) &= 0 \\ \left\{ \frac{\partial}{\partial t} + (\vec{V}\vec{\nabla}) \right\} V_r - \frac{V_{\varphi}^2}{r} &= -\frac{1}{\rho} \frac{\partial}{\partial r} \left( p + \frac{B^2}{8\pi} \right) + \frac{1}{4\pi\rho} \left( \vec{B}\vec{\nabla} \right) B_r - \frac{B_{\varphi}^2}{4\pi\rho r} - \frac{\partial\Phi}{\partial r} \\ \left\{ \frac{\partial}{\partial t} + (\vec{V}\vec{\nabla}) \right\} V_{\varphi} + \frac{V_r V_{\varphi}}{r} &= -\frac{1}{\rho r} \frac{\partial}{\partial \varphi} \left( p + \frac{B^2}{8\pi} \right) + \frac{1}{4\pi\rho} \left( \vec{B}\vec{\nabla} \right) B_{\varphi} + \frac{B_r B_{\varphi}}{4\pi\rho r} \\ \left\{ \frac{\partial}{\partial t} + (\vec{V}\vec{\nabla}) \right\} V_z &= -\frac{1}{\rho} \frac{\partial}{\partial z} \left( p + \frac{B^2}{8\pi} \right) + \frac{1}{4\pi\rho} \left( \vec{B}\vec{\nabla} \right) B_z - \frac{\partial\Phi}{\partial z} \end{split}$$

$$\begin{cases} \frac{\partial}{\partial t} + (\vec{V}\vec{\nabla}) \\ B_r = (\vec{B}\vec{\nabla})V_r - B_r(\vec{\nabla}\vec{V}) \\ \begin{cases} \frac{\partial}{\partial t} + (\vec{V}\vec{\nabla}) \\ B_\varphi = (\vec{B}\vec{\nabla})V_\varphi - B_\varphi(\vec{\nabla}\vec{V}) + \frac{V_r B_\varphi - V_\varphi B_r}{r} \\ \begin{cases} \frac{\partial}{\partial t} + (\vec{V}\vec{\nabla}) \\ \end{cases} \\ B_z = (\vec{B}\vec{\nabla})V_z - B_z(\vec{\nabla}\vec{V}) \end{cases}$$
$$(\vec{\nabla}\vec{B}) = 0$$

### წრფივ შეშფოთებათა ანალიზი

ფიზიკური სიდიდეების გაყოფა შეუშფოთებელ და შეშფოთებულ ნაწილებად:

$$\rho = \overline{\rho} + \rho'$$

$$V = \overline{V} + V'$$

$$p = \overline{p} + p'$$

$$B = \overline{B} + B'$$

 $(\overline{\rho}, \overline{p}, \overline{B}, \overline{V})$  - შეუშფოთებელი ამონახსნი  $(\rho', p', B', V')$  - წრფივი შეშფოთებები

მდგრადობის ანალიზი: იზრდებიან თუ არა წრფივი შეშფოთებები? შეუშფოთებელი კონფიგურაცია

$$\overline{V}_{\varphi}(r) = \overline{\Omega}(r)r, \qquad \overline{V}_{r,z}(r) = 0,$$

$$\overline{B}_{\varphi}(r) = B_{0\varphi}\left(\frac{r}{r_0}\right)^{-\beta_B}, \qquad \overline{B}_{r,z}(r) = 0 ,$$

$$\overline{\rho}(r) = \rho_0 \left(\frac{r}{r_0}\right)^{-\beta_{\Sigma}}, \qquad \overline{p}(r) = p_0 \left(\frac{r}{r_0}\right)^{-\beta_p},$$

დიფერენციალური ბრუნვა:  $\overline{\Omega}(r) = \Omega_0 \left(\frac{r}{r_0}\right)^{-q}$ 

ხარისხობრივი სტრათიფიკაციის პარამეტრები:  $eta_{P}$  ,  $eta_{
ho}$  ,  $eta_{B}$  .

### წრფივი შეშფოთებები

რადიალური ხარისობრივი ნორმირება (Tevzadze et al. 2010):

$$p'(\vec{r}) = \hat{p}(\vec{r}) \left(\frac{r}{r_0}\right)^{-\delta_p}$$
$$\rho'(\vec{r}) = \hat{\rho}(\vec{r}) \left(\frac{r}{r_0}\right)^{-\delta_{\Sigma}}$$
$$\vec{V}'(\vec{r}) = \hat{\vec{V}}(\vec{r}) \left(\frac{r}{r_0}\right)^{-\delta_v}$$
$$B'_{r,\varphi,z}(\vec{r}) = \hat{B}_{r,\varphi,z}(\vec{r}) \left(\frac{r}{r_0}\right)^{-\delta_B}$$

სადაც *δ*-ები ნორმირების <mark>თავისუფალი</mark> პარამეტრებია.

### ფიზიკური მიახლოებები

1. ღერძულად სიმეტრიული შეშფოთებები;
$$\frac{\partial}{\partial \varphi} \equiv 0$$

2. ლოკალური მიახლოება;

$$\frac{r-r_0}{r} << 1$$

3. სიმრუდის უგულვებელყოფა;

წრფივი შეშოთებების ფურიე გაშლა: ~ $\exp(i\omega t - ik_r r - ik_z z)$ 

#### ზოგადი დისპერსია

განტოლებათა სისტემის ამოხსნით ვიღებთ დისპერსიის განტოლებას:

$$\omega^{4} + (a_{1} + ib_{1})\omega^{2} + a_{2} + ib_{2} = 0$$

დისპერსიის განტოლების ამონახსნები აღწერენ წრფივ შეშფოთებათა მდგრადობის თვისებებს

*ამოცანა:* თავისუფალი ნორმირების პარამეტრების (**δ**–ების) შერჩევით მოვახდინოთ კომპლექსური წევრების განულება. რადიალური ნორმირების პარამეტრების მნ<u>იშვნე</u>ლობები:

$$\delta_{\scriptscriptstyle B} = -\frac{3}{2}\beta_{\scriptscriptstyle B} + \frac{1}{2}\beta_{\scriptscriptstyle \rho} - \frac{1}{2}$$

$$\delta_{P} = -\frac{3}{2}\beta_{B} + \frac{1}{2}\beta_{\rho} + \frac{\beta_{P}}{\gamma} - \frac{3}{2}$$

$$\delta_{V} = \frac{1}{2} - \frac{\beta_{\rho}}{2} + \frac{\beta_{B}}{2}$$

$$\delta_{\Sigma} = \delta_{P}$$

წრფივი შეშფოთებების რადიალური ნორმირების წესი ითვლება შეუშფოთებელი მდგომარეობის თვისებებიდან. გამარტივებული დისპერსია:

$$c_s^2 = \frac{\gamma P_0}{\rho_0}$$
 გერის სიჩქარე

#### მდგრადობის ანალიზი

დისპერსიის განტოლების ამონახსნები:

$$\omega^2 = \frac{a_1}{2} \pm \sqrt{\frac{a_1^2}{4} - a_2}$$

ექსპონენციალური არამდგრადობა:  $\omega^2 < 0$ ამონახსნის თვისება:  $\omega^2 > 0$ 

შერეული ტიპის არამდგრადობისათვის საჭიროა ფესქვეშა გამოსახულების უარყოფითობა:

$$\frac{a_1^2}{4} < a_2$$

სიხშირის კომპონენტები ( $\omega_1, \sigma \in \operatorname{Re}_{):}$ 

$$\omega \equiv \omega_1 - i\sigma$$
, 
$$\sigma = \left(\sqrt{\frac{a_2}{4}} - \frac{a_1}{4}\right)^{\frac{1}{2}} \quad \text{as } \omega_1 = \left(\sqrt{\frac{a_2}{4}} + \frac{a_1}{4}\right)^{\frac{1}{2}}$$
shubber of the second secon

$$\begin{split} \Delta_r + \Omega_0^2 + \left(c_s^2 + V_A^2\right) \left(k^2 - \frac{3}{4r_0^2}\right) < 2\kappa k_z \sqrt{c_s^2 + V_A^2} \\ \Delta_r = -\frac{1}{4} \left(3\beta_B^2 + \beta_\rho^2 - 4\beta_B \beta_\rho - 5\right) \frac{V_A^2}{r_0^2} \end{split}$$

სტრატიფიკაციით გამოწვეული მოდიფიკაცია

### სტრატიფიკაციის ეფექტი მდგრადობაზე

კლასიკური მაგნიტობრუნვითი არამგდრადობა:

$$\Omega_0^2 + \left(c_s^2 + V_A^2\right) \left(k^2 - \frac{3}{4r_0^2}\right) < 2\Omega_0 k_z \sqrt{c_s^2 + V_A^2}$$

სტაბილიზაციის ეფექტი:  $\Delta_r > 0$ დესტაბილიზაციის ეფექტი:  $\Delta_r < 0$ 

სტრატიფიკაცია (Van der Swaluw et al. 2005)-დან:  $\Delta_r = \frac{(a+1)(a+9)}{16} \frac{V_A^2}{r_0^2}$ 

დესტაბილიზაცია:

$$-9 < a < -1$$

წრფივი შეშფოთებების დინამიკა:

$$\rho'(\vec{r},t) \sim \left(\frac{r}{r_0}\right)^{-\delta_{\rho}} \cos(rk_r + \varphi_r) \cos(zk_z + \varphi_z) \times \cos(\omega_1 t + \varphi_t) \cdot \exp(\sigma t)$$

ტალღური არამდგრადობა ("overstability")





# დასკვნა: მაგნიტობრუნვითი არამდგრადობა რადიალურად არაერთგვაროვან დისკებში:

### რიცხვითი ამონახსნი (Van der Swaluw et al. 2005):

- მ-ბ არამდგრადობა არსებობს არაერთგვ. დისკებში (V<sub>A</sub> ~ Cs)
- ყველაზე არამდრგადი მოდა (ზრდის მაქს. ინკრიმენტი);

**ანალიზური ამონახსნი** (სადიპლომო ნაშრომი):

- სრული მ.ჰ.დ. სპექტრი ნეზისმიერი პარამეტრ.: V<sub>A</sub>, Cs,  $\Omega_{0}$ ;
- დისკის რადიალური სტრუქტურის ზეგავლენა
   არამდრგადობაზე:

სუსტი და საშუალო სტრატიფიკაცია აძლიერებს მ.ბ. არამდგრადობას

<sup>☞</sup> ძლიერი სტრატიფიკაცია ასუსტებს მ.ბ. არამდგრადობას

მადლობთ ყურადღებისათვის