

Plazma

- kvazi neutrální plyn obsahující nabité částice vykazující kolektivní chování

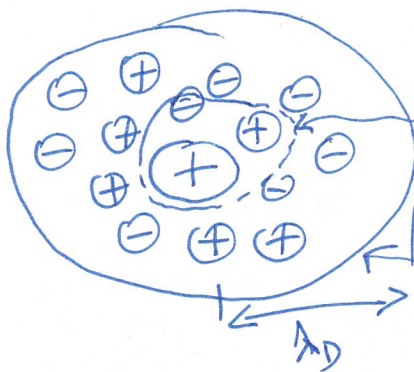
kolektivní chování - elmag. interakce daleko dosahová

$$F_E \sim \frac{1}{r^2}, \text{ ale objem} \propto \frac{1}{r^3}$$

→ chová se každá částice se průměrně do celého soubohu

kvazi neutrální - ~~je~~ od nějaké škály je systémem elektricky neutrální

- škála λ_D
- Debyeovská délka



na této škále ještě vidíme náloje

na této už ne

model - 1D

Poisson:

$$\Delta \varphi = - \frac{\rho_e}{\epsilon_0}$$

! diverguje, tedy škály větší než mikroskop, ale pořád malé

$$\frac{\partial^2 \varphi}{\partial x^2} = - \frac{\rho_e}{\epsilon_0} = - \frac{e(n_i - n_e)}{\epsilon_0}$$

i... ionty
e... elektrony

$\varphi \Rightarrow$ potenciál ll. pole $V = -e\varphi = q\varphi$

v rovnováze \rightsquigarrow M-B rozdělení pro elektrony

$$f(v) \approx A \exp \left[- \frac{\frac{1}{2}mv^2 + q\varphi}{k_B T_e} \right]$$

závislost na rychlosti nezajíá máva, kleda'm e
závislost $n_e = n_e(\varphi)$

$$n_e(\varphi) = \int_0^\infty f(v) dv = \exp \left[- \frac{q\varphi}{k_B T_e} \right] \int_0^\infty A \exp \left[- \frac{\frac{1}{2}mv^2}{k_B T_e} \right] dv$$

Boltzmannův vztah

$$\Rightarrow n_e(\varphi) = n_0 \exp \left[- \frac{q\varphi}{k_B T_e} \right] = n_e \exp \left[\frac{e\varphi}{k_B T_e} \right]$$

Taylor:

$$n_e = n_0 \left(1 + \frac{e\varphi}{k_B T e} \right) \rightarrow n_e = n_0 = n_0 \frac{e\varphi}{k_B T e}$$

do Poissonovy: $\rho = e(n_i - n_e)$ $n_0 = n_i$

$$\frac{\partial^2 \varphi}{\partial x^2} = - \frac{e(n_i - n_e)}{\epsilon_0} = n_0 \frac{e^2 \varphi}{\epsilon_0 k_B T e}$$

řešení: ~~$\varphi = \varphi_0 e^{-\frac{x}{\lambda_D}}$~~ $\varphi = \varphi_0 e^{-\frac{x}{\lambda_D}}$

$$\lambda_D = \sqrt{\frac{\epsilon_0 k_B T e}{n_0 e^2}}$$

⇒ koncentrace elektronů tak, aby byl n vloženy
na'hoj exponenciálně tlumen

fyzika: $\lambda_D \nearrow T$, $\lambda_D \searrow n_0$

Poznámky: teplota - máva sířky rozdětém'

$$\Rightarrow E_k = \frac{1}{2} m \bar{v}^2 = k_B T$$

$$\Rightarrow 1 \text{ eV} = 11600 \text{ K} (\cdot k_B)$$

→ plazma může mít více teplot
frekvence kolizi' i-i a e-e jsou vyšší
než frekvence i-e

→ rychlostní rozdětém' nemusí být izotropní!
(např. mg. pole)

→ různé hustoty

meziplanetařní	10^6 m^{-3}
molekulová oblaka	10^8 m^{-3}
fotoféra ☉	10^{22} m^{-3}
ja'dro ☉	10^{31} m^{-3}
laboratoř fu'ze	$10^{20} - 10^{24} \text{ m}^{-3}$

- různé přístupy
 - kinetický (na úrovni Boltzmannovy vce)
 - fluidní (fluidní vce, MHD)
 - driftový (testovací částice)
 - hledání vln, stability, ...

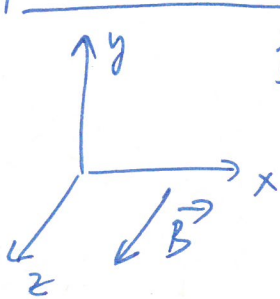
→ "kritéria pro plazma"

1. systém větší než Debye; $L \gg \lambda_D$
→ kvazineutralita
2. stísněný efektívni. V Debyeově sféře
hodně částic; $N_D \gg 1$
pokud ne, asi vázaný systém
3. interakce dominovaly elmag. silami:
 ω ne kolizemi; $\omega \tau > 1$
 ω ... frekvence oscilací plazmatu
 τ ... střední čas mezi srážkami
př. jet exhaust není plazma

Driftový popis

- studium pohybu testovací částice v zadaných (!) E, B polích
 - nejjednodušší, ale popisuje char. chování - důležitá např. pro studium nestabilit
 - zpočátku vazba se neuvazuje
- veštime: $m \frac{d\vec{r}(\vec{r}, t)}{dt} = q \left[\vec{E}(\vec{r}, t) + \vec{r}(\vec{r}, t) \times \vec{B}(\vec{r}, t) \right]$
- volbou $\vec{E}(\vec{r}, t) \sim \vec{B}(\vec{r}, t)$ studujeme charakteristické případy (chovájí se tak vředny částice \Rightarrow makroskopický efekt)

Homogenm' magneticko' pole



$$\vec{B} = B_0 \hat{e}_x, \quad \vec{E} = 0$$

$$m \begin{pmatrix} \dot{v}_x \\ \dot{v}_y \\ \dot{v}_z \end{pmatrix} = q \left[\begin{pmatrix} v_x \\ v_y \\ v_z \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ B \end{pmatrix} \right]$$

složky

$$m \dot{v}_x = q B v_y$$

$$m \dot{v}_y = -q B v_x$$

$$m \dot{v}_z = 0 \rightarrow v_z = \text{konst}$$

kolme' diferenciujeme:

$$\ddot{v}_x = + \left(\frac{q}{m} \right) B \dot{v}_y \quad ; \quad \ddot{v}_y = - \left(\frac{q}{m} \right) B \dot{v}_x$$

$$\ddot{v}_x = \left(\frac{q}{m} \right) B \left(- \frac{q}{m} \right) B v_x \Rightarrow \ddot{v}_x = - \left(\frac{q}{m} B \right)^2 v_x$$

$$\ddot{v}_y = - \left(\frac{q}{m} \right) B \left(\frac{q}{m} B \right) v_y \Rightarrow \ddot{v}_y = - \left(\frac{q}{m} B \right)^2 v_y$$

} řešení harmonické

$$\omega_c \equiv \frac{|q| B}{m} = \frac{q \text{sgn} q B}{m} \quad \text{cyklotronova' frekvence}$$

řešení: $v_{x,y} = v_{\perp} \exp(i\omega_c t + i\delta_{x,y})$

zvolme: $v_x = 0 \Rightarrow v_x = v_{\perp} \exp(i\omega_c t)$

pouze realna' část ma' fyz. význam

$$\begin{aligned} v_y &= \frac{m}{qB} \dot{v}_x = \frac{m}{qB} v_{\perp} i \omega_c e^{i\omega_c t} = \\ &= \frac{m}{qB} v_{\perp} i \frac{qB \text{sgn} q}{m} e^{i\omega_c t} = \\ &= v_{\perp} i \text{sgn} q e^{i\omega_c t} \end{aligned}$$

v_{\perp}^2

$$\begin{aligned} m \dot{v}_x v_x &= q B v_y v_x \\ m \dot{v}_y v_y &= -q B v_x v_y \end{aligned} \quad \left. \vphantom{\begin{aligned} m \dot{v}_x v_x \\ m \dot{v}_y v_y \end{aligned}} \right\} +$$

$$\begin{aligned} \Rightarrow m \dot{v}_x v_x + m \dot{v}_y v_y &= 0 = \\ &= \frac{1}{2} m (\dot{v}_x^2) + \frac{1}{2} m (\dot{v}_y^2) = 0 \\ \Rightarrow \frac{d v_{\perp}^2}{dt} &= 0 \end{aligned}$$

integrujeme trajektorii

$$v_x = \dot{x} \rightarrow \dot{x} = v_{\perp} e^{i\omega_c t}$$

$$x - x_0 = -i \frac{v_{\perp}}{\omega_c} e^{i\omega_c t} \quad \text{reálná část}$$

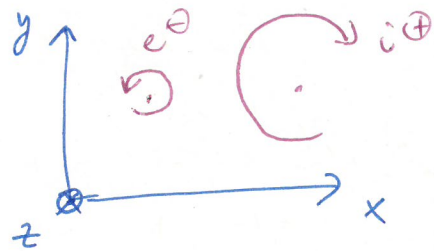
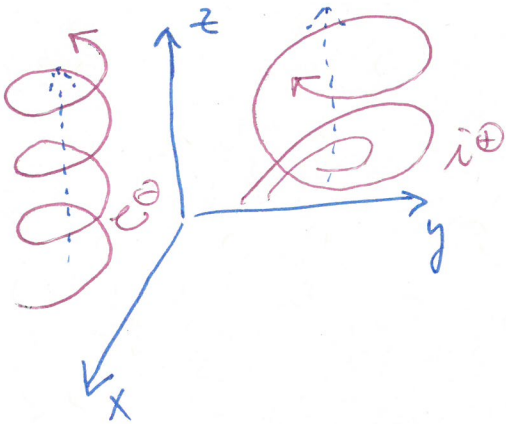
$$\Re(x - x_0) = \Re\left(-i \frac{v_{\perp}}{\omega_c} e^{i\omega_c t}\right) = \frac{v_{\perp}}{\omega_c} \sin \omega_c t$$

$$v_y = \dot{y} \rightarrow \Re(y - y_0) = \Re\left(\frac{v_{\perp}}{\omega_c} \sin \omega_c t \exp i\omega_c t\right) =$$

$$= \frac{v_{\perp}}{\omega_c} \sin \omega_c t \cos \omega_c t$$

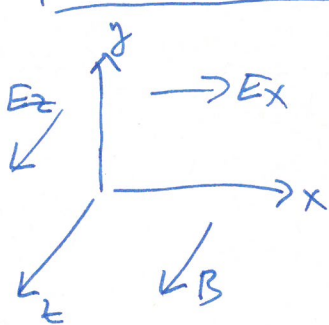
$$\dot{v}_z = 0 \rightarrow z - z_0 = v_{\parallel} t$$

Larmorův poloměr $r_L \equiv \frac{v_{\perp}}{\omega_c} = \frac{v_{\perp} m}{q \sin \omega_c B}$



vybavení s ~~eti~~ ug. pole proti proudům
 \rightarrow plazma dvamagnetická

+ Homogenní elektrické pole



$$B = B_0 \hat{z}; \quad E = \begin{pmatrix} E_x \\ 0 \\ E_z \end{pmatrix} \text{ volba}$$

$$m \begin{pmatrix} \dot{v}_x \\ \dot{v}_y \\ \dot{v}_z \end{pmatrix} = q \left[\begin{pmatrix} E_x \\ 0 \\ E_z \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} v_x \\ v_y \\ v_z \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ B \end{pmatrix} \right]$$

podle něj rovnice:

$$\dot{v}_z = \frac{q}{m} E_z \Rightarrow z = \frac{q}{2m} E_z t^2 + v_{z0} t$$

akcelerace $\checkmark z$

kolmé složky: vyčísleme předchozí větu

$$\dot{n}_x = \frac{q}{m} E_x + \omega_c \text{sgn} q n_y$$

$$\dot{n}_y = -\text{sgn} q \omega_c n_x$$

diferencujeme

$$\omega_c = \frac{q \text{sgn} q B}{m}$$

$$\ddot{n}_x = -\omega_c^2 n_x$$

$$\begin{aligned} \ddot{n}_y &= -\text{sgn} q \omega_c \left(\frac{q}{m} E_x + \text{sgn} q \omega_c n_y \right) = \\ &= -\omega_c^2 \left(\frac{E_x}{B} + n_y \right) \end{aligned}$$

pro $\left(n_y + \frac{E_x}{B} \right)'' = -\omega_c^2 \left(n_y + \frac{E_x}{B} \right)$ větu jako předchozí

$$\rightarrow n_x = n_{\perp} e^{i\omega_c t}$$

$$n_y = \text{sgn} q \dot{n}_{\perp} e^{i\omega_c t} \left[-\frac{E_x}{B} \right]$$

pozor E_x dle drift v_y !

$-\frac{E_x}{B}$ vypadá jako y-složka $\frac{E_x B}{B^2}$

vektorově: $m \vec{\dot{n}} = q (\vec{E} + \vec{n} \times \vec{B})$

volíme: $n^2 = n - \frac{E \times B}{B^2} \Rightarrow n = n^2 + \frac{E \times B}{B^2}$

tedy: $m \dot{n} = m \dot{n}^2 = q \left(E + n^2 \times B + \frac{E \times B}{B^2} \times B \right) =$

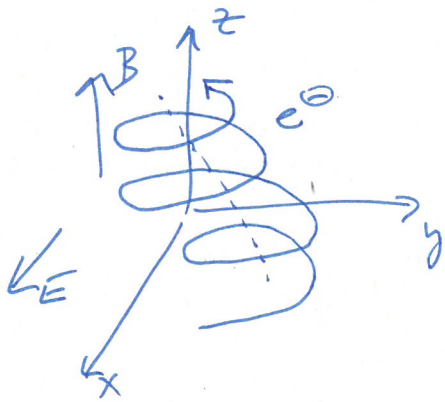
$$= q \left[E + n^2 \times B - \frac{1}{B^2} \vec{E} B^2 + \frac{1}{B^2} \vec{B} (E \cdot B) \right] =$$

$$= q \left[E + n^2 \times B - E + \frac{E \cdot B}{B} \frac{\vec{B}}{B} \right] =$$

E_{\parallel} (\vec{E} ve směru \vec{B})

$= q [E_{\parallel} + n^2 \times B]$ úloha separovaná, výsledná jako předchozí. Pak transformace zpět a máme drift "gyračního středu"

$$\vec{n}_E = \frac{\vec{E} \times \vec{B}}{B^2} ; \text{nezávisí na znaménku}$$



pozor. E-B drift důsledkem relativistické transformace TEM \rightarrow skriptu!

$$\vec{n}_E = (1 + \beta^2) \frac{\vec{E} \times \vec{B}}{\frac{E^2}{c^2} + B^2}$$

Zobecnění

$$\vec{n}_{g_0} = \frac{\vec{E} \times \vec{B}}{B^2} = \left| \vec{F}_e = q\vec{E} \right| = \frac{1}{q} \frac{\vec{F}_e \times \vec{B}}{B^2}$$

zobecníme pro lib. sílu nezávislou na rychlosti \approx poloze

$$\vec{n}_{\vec{F}} = \frac{1}{q} \frac{\vec{F} \times \vec{B}}{B^2}$$

př. $\vec{F}_g = m\vec{g} \Rightarrow \vec{n}_{\vec{g}} = \frac{m}{q} \frac{\vec{g} \times \vec{B}}{B^2}$ gravitační drift

$$\vec{F}_0 = \frac{mv_u^2}{R^2} \vec{R} \Rightarrow \vec{n}_0 = \frac{mv_u^2}{qR^2 B^2} \vec{R} \times \vec{B}$$

pozor! není homogenní!
třeba korekci na zvrstvení \vec{B} !

další příklady \rightarrow hledáme vyřaz pro "přidatou" sílu a dostaneme

Nehomogenní magnetické pole

$\vec{B} = B(y)\hat{z}$ pomalu změna!
 $\nabla|B| \stackrel{\kappa_L \text{ menší}}{\sim} \frac{|B|}{L}$, pak $\frac{\kappa_L}{L} \ll 1$ podmiňuje
 $\kappa_L \stackrel{\kappa_L \text{ větší}}{\sim} \frac{|B|}{L}$

\rightarrow můžeme rozvíjet $\left[\kappa_L \equiv \frac{m v_{\perp}}{q \hbar \gamma B} \right]$
 $\vec{B} = \vec{B}_0 + (\vec{r} \cdot \nabla) \vec{B}$

pro nás: $B_z = B_0 + y \frac{\partial B_z}{\partial y}$

rozdíly "lokálních" hodnot κ_L v rámci jedné orbity \rightarrow drift, ale ve směru $\perp \vec{B} \perp \nabla|B|$

Lorentz: $F_y = -q v_x B_z = -q v_x \left(B_0 + y \frac{\partial B_z}{\partial y} \right)$

\swarrow Larmorova rotace \downarrow "přidatná" síla

aproximace, ① změny pole pomalé \Rightarrow vystrředíme přes rychlý otáč \rightarrow Larmorovu rotaci

② korekce malé \rightarrow vložíme neporušené

$F_y = -q v_x \left(B_0 + y \frac{\partial B_z}{\partial y} \right) = -q v_{\perp} \cos \omega_c t \left(B_0 + \kappa_L \sin \omega_c t \frac{\partial B_z}{\partial y} \right)$

\swarrow vložíme neporušené

$\langle F_y \rangle = \frac{1}{2\pi} \int_0^{2\pi} F_y d(\omega_c t) =$
 $= -\frac{1}{2\pi} \int_0^{2\pi} q v_{\perp} \cos \omega_c t \left(B_0 + \kappa_L \sin \omega_c t \frac{\partial B_z}{\partial y} \right) d(\omega_c t) =$
 $\underbrace{\langle \sin \omega_c t \rangle}_{=0} = 0$
 $= -q v_{\perp} \kappa_L \sin \omega_c t \frac{\partial B_z}{\partial y} \frac{1}{2\pi} \int_0^{2\pi} \cos^2 \omega_c t d(\omega_c t) =$
 $= -\frac{1}{2} \sin \omega_c t v_{\perp} \kappa_L q \frac{\partial B_z}{\partial y}$

zobecněním,

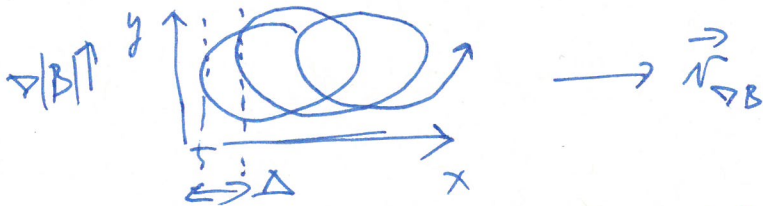
$$\langle F_x \rangle = 0; \quad \langle F_z \rangle = 0$$

$$\rightarrow \langle F \rangle = -\frac{1}{2} q \operatorname{sgn} q \nu_{\perp} \nu_{\parallel} \nabla |B|$$

do vzorečku pro obecnou m'lu:

$$\vec{N}_{\nabla B} = \frac{1}{2} \operatorname{sgn} q \nu_{\perp} \nu_{\parallel} \frac{B \times \nabla |B|}{B^2}$$

závisí na náboji!



→ kontrola předpokladů

$$\Delta = r |\vec{N}_{\nabla B}| = \frac{2\pi}{\omega_c} \frac{1}{2} \nu_{\perp} \nu_{\parallel} \frac{|\nabla |B||}{|B|} = \pi \nu_{\perp} \left(\frac{\nu_{\parallel}}{L} \right) \ll \nu_{\perp}$$

⇒ řešení konzistentní s předpoklady!

zpět k odstředivé síle → drift v zakřiveném mg. poli



v cylindrických a vakuu

$$\nabla \times B = \mu j = 0$$

B jen složka ν_{\parallel} , $\nabla |B|$ složka R

$$\Rightarrow \nabla \times B = \frac{1}{R} \frac{\partial}{\partial R} (R B_{\nu_{\parallel}}) = 0 \Rightarrow B_{\nu_{\parallel}} = \frac{e}{R}$$

$$\nabla B = \frac{\partial}{\partial R} \frac{e}{R} = -\frac{e}{R^2} \frac{\vec{R}}{R} = -\frac{|B|}{R^2} \vec{R}$$

$$\nu_{\nabla B} = -\frac{1}{2} \operatorname{sgn} q \frac{\nu_{\perp} \nu_{\parallel}}{B^2} B \times |B| \frac{\vec{R}}{R^2} = -\frac{1}{2} \frac{m \nu_{\perp}^2}{q B^2 R^2} \vec{B} \times \vec{R}$$

přidáme drift v poli odstředivé síly:

$$v_0 = \frac{m v_{\perp}^2}{q R^2 B^2} \Rightarrow R \times B$$

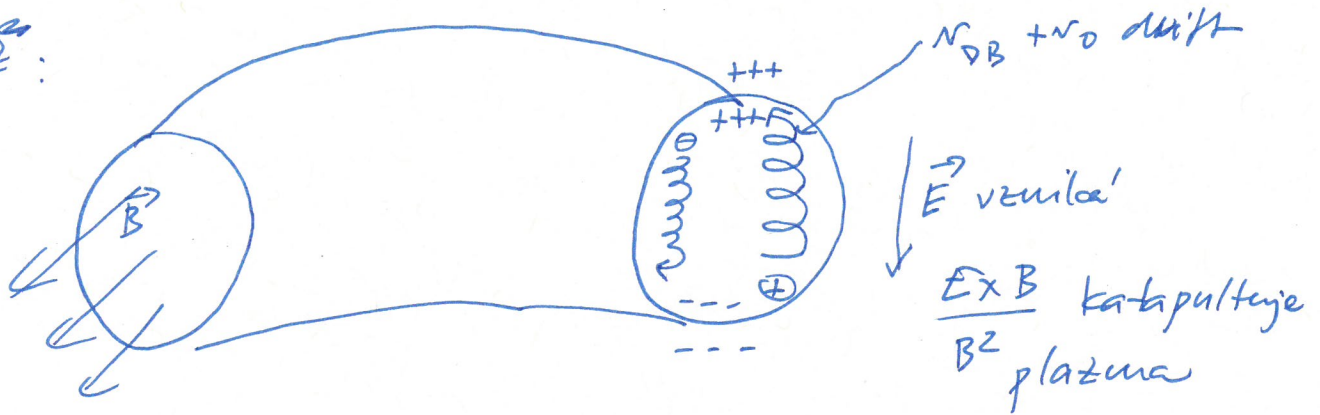
$$\Rightarrow \text{celkově: } \vec{v}_{gv} = \vec{v}_{\nabla B} + \vec{v}_0 = \frac{m}{q} \frac{R \times B}{R^2 B^2} \left(v_{\perp}^2 + \frac{1}{2} v_{\parallel}^2 \right)$$

pozor! sčítají se \Rightarrow zakřiveným polem nelze plazma udržet

přivodce "kinet" nestability

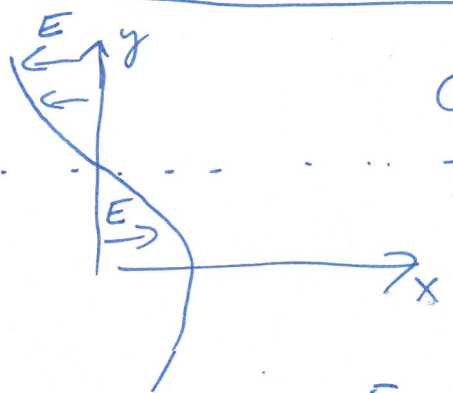


UŽ:



pozor. pokud je pole šroubovice
 \rightarrow lze drifts vytržovat
 \rightarrow tokamak

Nehomogenit' E pok



model, $\vec{E} = E_0 \cos(ky) \vec{x}$
 $\odot \vec{B}_1 \vec{z}$

$\checkmark A = \frac{2\pi}{k}$
 char. rozměr poměry
 poměry jako vlnu

$$m \dot{r} = q [E(y) + r \times B]$$

$$\dot{r}_x = \frac{qB}{m} r_y + \frac{q}{m} E_x(y); \quad \dot{r}_y = -\frac{qB}{m} r_x$$

$$\ddot{r}_x = -\omega_c^2 r_x + \omega_c \text{sgn} q \frac{E_x(y)}{B}$$

$$\ddot{r}_y = -\omega_c^2 r_y - \omega_c^2 \frac{E_x(y)}{B}$$

nejde řešit \rightarrow potřebujeme zadat E, ale v něm je řešení \rightarrow problém

aproximace: ~~malé E~~ E malé
 použijeme nehomogenní orbit a hledáme korekci

$$y = y_0 + k \text{sgn} q \cos \omega_c t$$

$$\ddot{r}_y = -\omega_c^2 r_y - \omega_c^2 \frac{E_0}{B} \cos [k(y_0 + k \text{sgn} q \cos \omega_c t)]$$

průměrujeme

$$\langle \ddot{r}_y \rangle = -\omega_c^2 \langle r_y \rangle - \omega_c^2 \frac{E_0}{B} \langle \cos [k(y_0 + k \text{sgn} q \cos \omega_c t)] \rangle$$

$$\langle \ddot{r}_y \rangle = 0$$

osculuje, necítáme sekulární vývoj v čase

pro ω :

$$\begin{aligned} & \cos k(y_0 + v_{gr} k r_L \cos \omega t) = \\ & = \cos k y_0 \cos(k r_L v_{gr} \cos \omega t) - \sin k y_0 \sin(k r_L v_{gr} \cos \omega t) = \\ & = \cos k y_0 \cos(k r_L \cos \omega t) - v_{gr} \sin k y_0 \sin(k r_L \cos \omega t) = \\ & \left. \begin{array}{l} \text{pro } k r_L \ll 1 \\ \cos \epsilon \sim 1 - \frac{1}{2} \epsilon^2 \\ \sin \epsilon \sim \epsilon \end{array} \right\} \\ & = \cos k y_0 \left(1 - \frac{1}{2} k^2 r_L^2 \cos^2 \omega t\right) - v_{gr} \sin k y_0 k r_L \cos \omega t \end{aligned}$$

vraťme:

$$\begin{aligned} \langle n_y \rangle &= -\frac{E_0}{B} \left(\cos k y_0 \left(1 - \frac{1}{2} k^2 r_L^2 \cos^2 \omega t\right) - \underbrace{v_{gr} \sin k y_0 k r_L \cos \omega t}_{\rightarrow 0 \text{ po průměru}} \right) = \\ &= -\frac{E_0}{B} \cos k y_0 \left(1 - \frac{1}{4} k^2 r_L^2\right) = \\ &= -\frac{E_x(y)}{B} \left(1 - \frac{1}{4} k^2 r_L^2\right) \end{aligned}$$

zobecníme: $\vec{n}_E = \frac{\vec{E} \times \vec{B}}{B^2} \left(1 - \frac{1}{4} k^2 r_L^2\right)$

ve Fourierově doméně uvažujeme, že

$$\nabla^2 \rightarrow -k^2$$

ještě zobecníme: $\vec{n}_E = \left(1 + \frac{1}{4} k^2 r_L^2 \Delta_E\right) \frac{\vec{E} \times \vec{B}}{B^2} =$

$$= -\frac{\vec{B} \times}{B^2} \left(1 + \frac{1}{4} k^2 r_L^2 \Delta\right) \vec{E}$$

efekt konečného Larmorova poloměru

r_L větší pro ionty \Rightarrow ionty "cítí" změny E-pole více než elektrony

\rightarrow když se objeví E-pole \rightarrow driftovali nestabilita a vlny

efekt nekomp. E-pole větší ($\propto (k r_L)^2$) než nekomp. mag. pole ($\propto k r_L$)
 \rightarrow driftové proudy