

# Akustický cut-off

- stratifikovaná atmosféra
- pokud je charakteristická škála atmosféry kratší než vlnová škála, pak tlakové změny odpovídají za vlnu nemohou být udrženy  $\Rightarrow$  komprese se zhlta zují, neboť plyn se perturbací přizpůsobí rychleji než za periodu vlny  $\Rightarrow$  vlna je odražena vlny s delší periodou hydrostatická rovnice: (menší fázová) se odraží

$$\frac{dp}{dr} = - \frac{GM(r)\rho}{r^2}$$

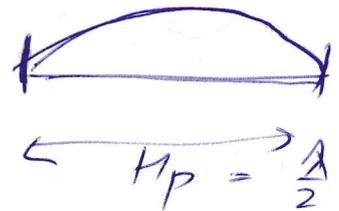
$$\Rightarrow H_p^{-1} = \frac{d \ln p}{dr} = \frac{GM(r)\rho}{pR^2} \propto \frac{1}{T}$$

$\rho \propto p^{\gamma}$

kravčí případ - stojatá vlna:  
 dvojnásobná délka  $\lambda$  škála atmosféry

$$\lambda = 2H_p$$

$\uparrow$  viz fund. mod na struně



$$c = \omega \lambda$$

$$\Rightarrow \omega = \frac{c}{\lambda} = \frac{c}{2H_p} \propto \frac{1}{T}$$

$$\Rightarrow T = T_{\text{min}} \quad \text{v teplotním minimum}$$

$$\Rightarrow \omega = \omega_{\text{max}} \quad \text{žele}$$

$\Rightarrow$

= 1

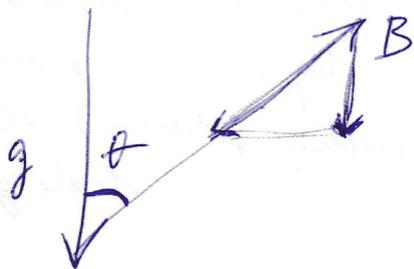
pokračujeme

$$\omega_{ce} = \frac{c}{2H_p} = \frac{c}{2} \frac{GM_0 \rho}{R_0^2 P} = \frac{gc}{2} \left( \frac{\rho}{P} \right) =$$

$$= \frac{gc}{2} \frac{h}{c^2} = \frac{hg}{2c}$$

$$c^2 = h \frac{\rho}{P} \Rightarrow \frac{\rho}{P} = \frac{c^2}{h} \frac{h}{c^2}$$

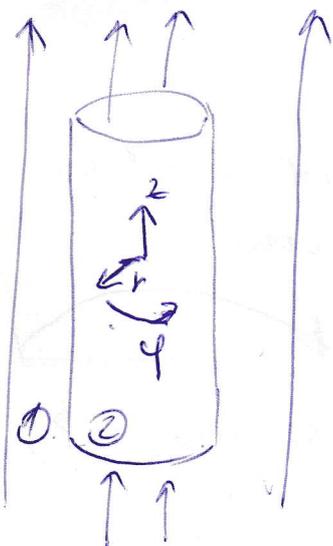
skloněné mag. pole



$$\Rightarrow g' = g \cos \theta$$

Tedy  $\omega_{ce}' = \frac{hg \cos \theta}{2c}$

MHD vlny v prostředí uniformního plazmatu se cylindrickou geometrií



① a ② dvě oblasti plazmatu, obě uniformní. V každé z prostirací zvlášť platí rovnice pro šíření magnetostatických vln.

Řešení může být superpozicí dílčích, až na směr normální k diskontinuitě.

Tedy např.:  $P_T(\vec{r}, t) = \tilde{P}(r) e^{i(kz + m\theta - \omega t)}$



## normální úrody

- stna lokalizována se vlnou, kinevra' mungve  
→ 0 pro  $r \rightarrow \infty$ , kdy  $k_{re} > 0$   
! vřem' konečn' pro  $r = 0$ !

vřem' :

vnřstře,  $r \leq a$

$$\tilde{P}_{Te}(r) = A_i J_m(k_{ri} r)$$

$$\tilde{\xi}_{iw}(r) = A_i \frac{k_{ri}}{\rho_{oi}(\omega^2 - \omega_{Ai}^2)} J_{m'}(k_{ri} r)$$

vnřstře:  $r > a$

$$\tilde{P}_{Te}(r) = A_e k_{re} Y_m(k_{re} r)$$

$$\tilde{\xi}_{re}(r) = A_e \frac{k_{re}}{\rho_{oe}(\omega^2 - \omega_{Ae}^2)} Y_{m'}(k_{re} r)$$

podmínka spojitosti

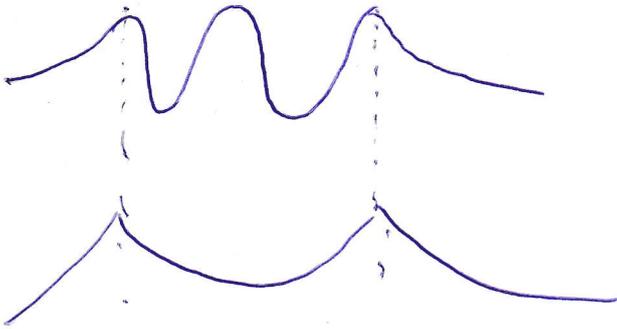
$$\frac{k_{ri}}{\rho_{oi}(\omega^2 - \omega_{Ai}^2)} \frac{J_m'(k_{ri} a)}{J_m(k_{ri} a)} = \frac{k_{re}}{\rho_{oe}(\omega^2 - \omega_{Ae}^2)} \frac{Y_m'(k_{re} a)}{Y_m(k_{re} a)} = 0$$

$$\text{kde } k_{ri}^2 = \frac{(\omega^2 - \omega_{Ai}^2)(\omega^2 - k_{re}^2)}{(c_{ri}^2 + c_{Ai}^2)(\omega^2 - \omega_{Ti}^2)}$$

$$k_{re}^2 = \frac{(\omega_{pe}^2 - \omega^2)(\omega_{Ae}^2 - \omega^2)}{(c_{re}^2 + c_{Ae}^2)(\omega_{Te}^2 - \omega^2)}$$

pokud  $k_{ri} > 0$  ... osvřace, pro  $k_{re} < 0$  Alumen'

slučaj rovných smyčků - "body waves" - poruchy  
v celém objemu smyčků  
slučaj neshunování rovnků - "surface waves"



- módy s  $m=0$  azimutálně symetrické
  - "sausage" modes
- módy s  $m=1$  azimutálně asymetrické
  - "kink" modes
- módy s  $m > 1$ 
  - "fluting" nebo "ballooning" modes
  - asa smyčků se nepohybuje, ale dochází  
ke změněm v tloušťce oblasti