

HELIOSEISMOLOGIE

- režim perfektováních hydrodynamických vln
- lineární
- regulární na polátech \rightarrow ultralové dny
 \hookrightarrow sférické harmoniky

→ radiační část

\hookrightarrow JWKB approximace

$$\xi_r = A \beta^{-\eta_{12}} e^{i k_r r}$$

$$P^+ = B \beta^{1/2} e^{i k_r r}$$

$$r=0 \rightarrow \text{regulařní} \sim \xi_r = 0$$

$$r=R_\odot \rightarrow \partial P = 0 = P^+ + \frac{dP}{dr} \xi_r = 0$$

→ disperzní relace:

$$k_r^2 = \frac{\omega^2 - \omega_c^2}{c^2} + \frac{\Omega^2}{c^2 \omega^2} (N^2 - \omega^2)$$

$$\omega_c = \frac{c}{2H}, \quad H = \left(\frac{d \ln P}{dr} \right)^{-1}$$

$$k_n^2 = \frac{l(l+1)}{r^2}$$

→ disperzní relace:

$$\omega^2 = \omega_c^2 + k^2 c^2$$

p-mody

$$\omega^2 = N^2 c \sin^2 \theta$$

g-mody

$$\omega^2 = k_n g$$

f-mody (nekomprezibilní)

p-mody $k_r^2 > 0, \quad N^2 < 0$

$$\frac{c(r_0)}{r_{\text{tot}}} = \sqrt{\frac{\omega}{l(l+1)}}$$

boč obratna, $k_r^2 = 0 \Rightarrow$

$$\omega_c \ll \omega$$

norm: $\omega_c(r_0) \sim \omega \Rightarrow r_{\text{th}} \sim R_\odot$

frekvence podle degree

$$\Delta \omega = \left(4 \int_0^{R_\odot} \frac{dr}{c} \right)^{-1}$$

$$g\text{-mody: } k_r > 0 \\ N^2 > 0$$

boč obratu: $N(r) \sim w$

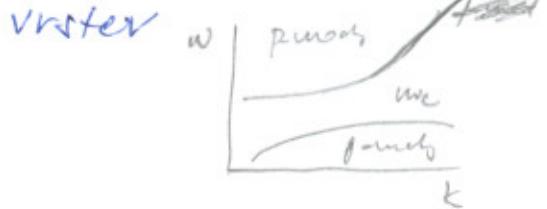
$$\text{mezinivo: } k_r \sim \frac{\sqrt{l(l+1)} N}{rw}$$

$$\text{frekvence: } w \sim \frac{\sqrt{l(l+1)} \int_{r_{\text{ext}}}^{r_{\text{ext}}} N \frac{dr}{r}}{\pi(n+\alpha)}$$

resonance: jen vlny trvají ei' stoječe' vlny
se udržují

$$\int k_r dr = \pi(n+\alpha)$$

\hookrightarrow vlastnost hrazených
vln



Seismický poloměr

$\Rightarrow f$ -modu:

$$w^2 = gk_n = \frac{GM}{R^2} \frac{\sqrt{l(l+1)}}{R}$$

$$\Rightarrow R = \left[\frac{\sqrt{l(l+1)} GM}{w^2} \right]^{1/3}$$

můžeme $w=w(l)$, \Rightarrow celkově se
dá R_0 vypočítat

$$R_{\text{seism}} \sim 6951,68 \text{ Mm}$$

$$R_{\text{opt}} \sim 6951,99 \text{ Mm}$$

0,3 Mm rozdíl nejspíš kvůli nepřesnému
modelu podporovací konvekce

Duvallův zákon

$$p\text{-mody: } \int_{h_t}^R k_r dr = \pi(n+\alpha)$$

$$\int_{r_t}^R \left[\frac{\omega^2}{c^2} - \frac{\ell(\ell+1)}{r^2} \right]^{1/2} dr = \pi(n+\alpha) \quad |: \frac{1}{\omega}$$

$$\int_{r_t}^R \left(\frac{r^2}{c^2} - \frac{\ell(\ell+1)}{\omega^2} \right) \frac{dr}{r} = \frac{\pi(n+\alpha)}{\omega}$$

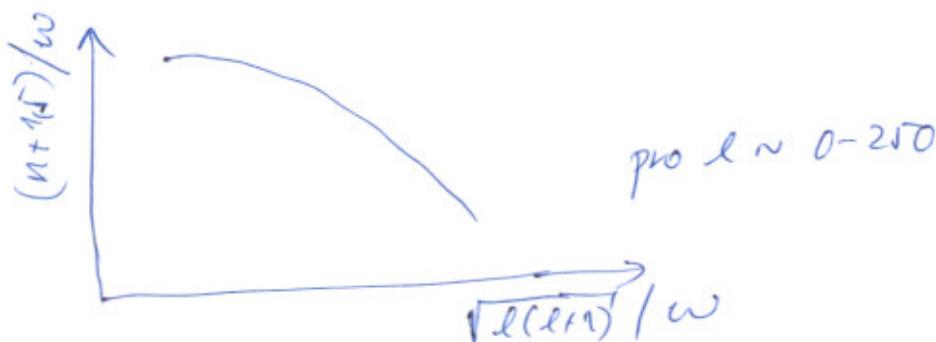
r_t závisí na poměru $\frac{\sqrt{\ell(\ell+1)}}{\omega}$

$$\downarrow r_t \sim \frac{\sqrt{\ell(\ell+1)}}{\omega} c(r_{ta})$$

\Rightarrow cela' leva' strana je fce $\frac{\sqrt{\ell(\ell+1)}}{\omega}$

$$\Rightarrow F\left(\frac{\ell(\ell+1)}{\omega}\right) = \frac{\sqrt{\pi}(n+\alpha)}{\omega}$$

\Rightarrow 2D diskretní relace $\omega = \omega(n, l)$ kolabuje
na 1D relaci mezi poměry $\frac{\sqrt{\ell(\ell+1)}}{\omega}$ a
 $\frac{n+\alpha}{\omega}$. \Rightarrow Duvallovin zakon



Invertorův úlohy

- podstatou je najít korekce ke slunečnímu modelu, které minimalizuje rozdíly mezi vypočtenými a zjištěnými frekvencemi.
- $c \rightarrow c + \Delta c$ ← perturbace v rychlosti záblesku
- $\omega \rightarrow \omega + \Delta \omega$ ← odpovídající změna frekvence

$$\int_{r_t}^R \left[\frac{(\omega + \Delta \omega)^2}{(c + \Delta c)^2} - \frac{\ell(\ell+1)}{r^2} \right]^{1/2} dr = \pi(n+\alpha)$$

$$\ell(\ell+1) = L^2$$

rozvoj jednu podle $\frac{\Delta w}{w}$, podruhé $\frac{\Delta c}{c}$, pokud je stejný výsledek?

$$\Delta w: \left[\left(\frac{w + \Delta w}{c} \right)^2 - \frac{L^2}{r^2} \right]^{1/2} = \left[\frac{w^2}{c^2} \left(1 + \frac{\Delta w}{w} \right)^2 - \frac{L^2}{r^2} \right]^{1/2} =$$

$$= \left[\frac{w^2}{c^2} \left(1 + \frac{2\Delta w}{w} \right) - \frac{L^2}{r^2} \right]^{1/2} = \left[\frac{w^2}{c^2} - \frac{L^2}{r^2} + \frac{2\Delta w w}{c^2} \right]^{1/2} =$$

$$= \sqrt{\frac{w^2}{c^2} - \frac{L^2}{r^2}} \left[1 + \frac{\frac{2\Delta w w}{c^2}}{\frac{w^2}{c^2} - \frac{L^2}{r^2}} \right]^{1/2} = \left| \sqrt{1+x} \sim 1 + \frac{x}{2} \right| =$$

$$= \underbrace{\sqrt{\frac{w^2}{c^2} - \frac{L^2}{r^2}}}_A + \frac{\frac{\Delta w w}{c^2}}{\left(\frac{w^2}{c^2} - \frac{L^2}{r^2} \right)^{1/2}} = A + \frac{\frac{\Delta w w}{c^2}}{\frac{w}{c} \left(1 - \frac{L^2 c^2}{r^2 w^2} \right)^{1/2}} =$$

$$= A + \frac{\Delta w}{c} \frac{1}{\left(1 - \frac{L^2 c^2}{r^2 w^2} \right)^{1/2}}$$

$$\Delta c: \left[\left(\frac{w}{c + \Delta c} \right)^2 - \frac{L^2}{r^2} \right]^{1/2} = \left[\frac{w^2}{c^2} \frac{1}{\left(1 + \frac{\Delta c}{c} \right)^2} - \frac{L^2}{r^2} \right]^{1/2} =$$

$$= \left[\frac{w^2}{c^2} \frac{1}{1 + \frac{2\Delta c}{c}} - \frac{L^2}{r^2} \right]^{1/2} = \left| \frac{1}{1+x} \sim 1-x \right| =$$

$$= \left[\frac{w^2}{c^2} \left(1 - \frac{2\Delta c}{c} \right) - \frac{L^2}{r^2} \right]^{1/2} = \left[\frac{w^2}{c^2} - \frac{L^2}{r^2} - \frac{2\Delta c w^2}{c^3} \right]^{1/2} =$$

$$= \sqrt{\frac{w^2}{c^2} - \frac{L^2}{r^2}} \left(1 - \frac{\frac{2\Delta c w^2}{c^3}}{\sqrt{\frac{w^2}{c^2} - \frac{L^2}{r^2}}} \right)^{1/2} = \left| \sqrt{1-x} \sim 1 - \frac{x}{2} \right| =$$

$$= \underbrace{\sqrt{\frac{w^2}{c^2} - \frac{L^2}{r^2}}}_A - \frac{\Delta c}{c} \frac{w^2}{c^2} \frac{1}{\frac{w}{c} \sqrt{1 - \frac{L^2 c^2}{r^2 w^2}}} = A - \frac{\Delta c}{c} \frac{w}{c} \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{L^2 c^2}{r^2 w^2}}}$$

porovnáme:

$$\int_{r_1}^R \left[A + \frac{\Delta c}{c} \frac{1}{(1 - \frac{L^2 c^2}{r^2 \omega^2})^{1/2}} \right] dr = \int_{r_1}^R \left[A - \frac{\Delta c}{c} \frac{\omega}{c} \frac{1}{(1 - \frac{L^2 c^2}{r^2 \omega^2})^{1/2}} \right] dr \Rightarrow$$

$$\int_{r_1}^R \frac{\Delta \omega}{c} \frac{1}{(1 - \frac{L^2 c^2}{r^2 \omega^2})^{1/2}} dr = - \int_{r_1}^R \frac{\Delta c}{c} \frac{\omega}{c} \frac{1}{(1 - \frac{L^2 c^2}{r^2 \omega^2})^{1/2}} dr$$

$$\frac{\Delta \omega}{\omega} \int_{r_1}^R \frac{1}{c} \frac{1}{(1 - \frac{L^2 c^2}{r^2 \omega^2})^{1/2}} dr = - \int_{r_1}^R \frac{\Delta c}{c} \frac{1}{c} \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{L^2 c^2}{r^2 \omega^2}}} dr$$

T

$$\Rightarrow \frac{\Delta \omega}{\omega} = - \frac{1}{T} \int_{r_1}^{r_0} \frac{\Delta c}{c} \frac{1}{c} \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{L^2 c^2}{r^2 \omega^2}}} dr$$

T ... cestovní čas vlny podél paprsku, pravděl. čas
průměrná perturbace rychlosti zvuku podél paprsku

Trasa paprsku:

$$\frac{\partial \vec{r}}{\partial t} = \frac{\partial \vec{w}}{\partial k} \rightarrow \text{radiális: } \frac{dr}{dt} = \frac{\partial w}{\partial k_r}$$

↳ úhlová: $r \frac{d\theta}{dt} = \frac{\partial w}{\partial k_h}$

dispersivní relace: $\omega^2 = c^2(k_r^2 + k_h^2)$ → w_c se zanedbává

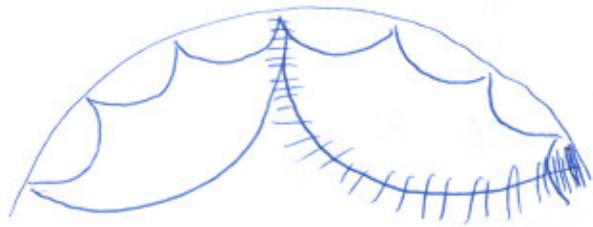
$$\Rightarrow dt = \frac{dr}{c \left(1 - \frac{k_h^2 c^2}{\omega^2} \right)^{1/2}} \Rightarrow T = \int_{r_E}^R dt(r)$$

↳ cestovní čas od srovnáního
obratu k povrchu:

rovnice pro paprsek:

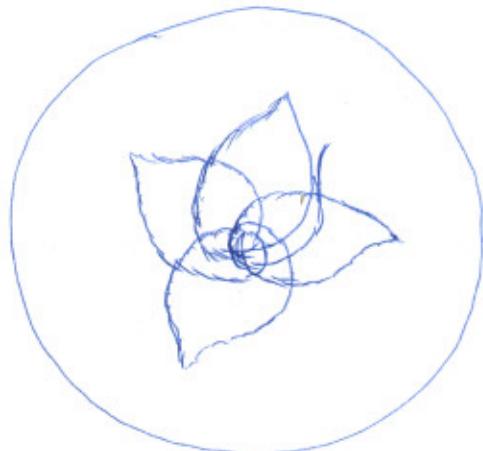
$$r \frac{d\theta}{dr} = \frac{\partial w}{\partial k_h} / \frac{\partial w}{\partial k_r} = \frac{k_h}{k_r}$$

nebo: $\frac{dr}{r d\vartheta} = \frac{k_r}{k_h} = \frac{\sqrt{\frac{w^2}{c^2} - \frac{L^2}{r^2}}}{L/r}$



pro g-mody: $w^2 = \frac{k_h^2 N^2}{k_r^2 + k_h^2}$

$$r \frac{d\vartheta}{dr} = - \frac{k_r}{k_h} = - \sqrt{\frac{N^2}{w^2} - 1}$$



$$\frac{\Delta w}{w} = \frac{1}{T} \int_{r_t}^R \frac{\Delta c}{c} \frac{dr}{c \left(1 - \frac{L^2 c^2}{r^2 w^2}\right)^{1/2}}$$

Abelova integrální ~~infinitesimální~~ rovnice

\Rightarrow lze rozřešit analyticky \rightarrow výsledek je nyní korektní $\Delta c/c$

\hookrightarrow diferenční asymptotická inverse
rychlosťi zvuku

Obecka' helio seismida' inverze

→ asymptotické (w velké' u. λ male') —

→ frekvence závisí jen na se/c o tuz
rozvědit analyticky:

→ obecně → vztah mezi frekvencí a vnitřními
parametry uživatelským \Rightarrow nelze analyticky

↳ vypočítat z rovnic obrazujících $f(r)$, $P(r)$,
 $\rho(r)$.

$$\frac{dP}{dr} = -g\rho; \quad g = \frac{GM}{r^2}; \quad M = 4\pi \int_0^r \rho r^2 dr$$

→ Po ρ nejsou uzávisle' a uzávisle' jsou jen
dva hydrodyn. parametry nebo jejich
kombinace:

$$(f_1, h), (P_1, h), (\frac{P}{f_1}, h), (c_s^2, h), (c_s^2, \rho), \dots$$

→ inverze formulovaná v števci malyčku korekce
standardního modelu \rightarrow dělto iterativně

Variacion' princip

formulace: $\omega^2 \vec{\xi} = \mathcal{L}(\vec{\xi})$

↳ frekvence nejake závisí na
perturbaci v pozici \rightarrow vlastní problem

pokračující formulace: $\vec{\xi}^*$, spec slunce:

$$\omega^2 \int_V \rho_0 \vec{\xi}^* \cdot \vec{\xi} dV = \int_V \vec{\xi}^* \cdot \mathcal{L}(\vec{\xi}) \rho_0 dV$$

$$\Rightarrow \omega^2 = \frac{\int_V \vec{\xi}^* \cdot \mathcal{L}(\vec{\xi}) \rho_0 dV}{\int_V \rho_0 \vec{\xi}^* \cdot \vec{\xi} dV}$$

sluneční parametry $\rightarrow \mathcal{L}$, frekvence
vlastní okolo $\vec{\xi}$.

porušeny model \rightarrow změna frekvence závisí na
perturbaci modelu \rightarrow perturbace
vlastní fce \mathcal{L}

$$\delta\omega^2 = \psi [\delta p, \delta j_1, \delta \vec{\xi}] .$$

variacioní princip: aproximace 1. řádu

$$\delta\omega^2 \sim \psi [\delta p, \delta j]$$

tjli zavedba me perturbace vlastní' fce

Poruchova' teorie

mala' porucha vlastní'ho opera'toru:

$$\tilde{x}(\vec{\xi}) = \tilde{x}_0(\vec{\xi}_0) + \tilde{x}_1(\vec{\xi})$$

$$\Rightarrow \delta\omega^2 = \frac{\int_V \xi^* \cdot \tilde{x}_1(\xi) \rho dV}{\int_V \rho \vec{\xi}^* \cdot \vec{\xi} dV} = |I = \int_V \rho \vec{\xi}^* \cdot \vec{\xi} dV|$$

$$\Rightarrow \delta\omega^2 = 2\delta\omega = \frac{1}{I} \int_V \xi^* \cdot \tilde{x}_1(\xi) \rho dV$$

$$\Rightarrow \frac{\delta\omega}{\omega} = \frac{1}{2I\omega} \int_V \xi^* \cdot \tilde{x}_1(\xi) \rho dV$$

I ... "mode mass"

$E = I\omega_0^2 a^2$... "mode energy"

a ... $|\xi_r|$ na pořadu

obvykle normalizace aby $\xi_r(R_\odot) = 1$

+ explicitní formulace $\tilde{x}_1 \rightarrow$ stepem'

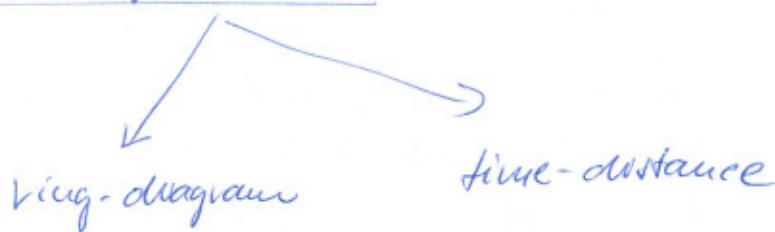
$$\frac{\delta\omega^{(u,t)}}{\omega^{(u,t)}} \int_0^R K_{\text{spin}}^{(u,t)} \frac{\delta p}{p} dr + \int_0^R K_{\text{dis}}^{(u,t)} \frac{\delta j}{j} dr$$

seismická' jádra

je vypočítat ze slunečních parametrů a
vlastních ~~vecor~~ ξ pro tento model

$$= G = \sqrt{f} =$$

Loka'l'ni' x globa'l'ni'



Ring-diagram zobecnění globální aplikování do malé oblasti Slunce

→ založeno na fázovém lokálním k - ω spektru datová karta $\Phi(\vec{k}, \omega)$, $\vec{k} = (\vec{k}_x, \vec{k}_y)$, aproximace rovinné vlny

$$\text{power-spektrum } P(\vec{k}, \omega) = |\Phi(\vec{k}, \omega)|^2$$

respekt. frekvence \rightarrow prstence

\rightarrow foky \rightarrow Doppler-shift ve frekvenci

\rightarrow změny rychl. zvuku \rightarrow měni pozici prstenců

\hookrightarrow fituje se pozice a tvar prstenců

$$\hookrightarrow \text{zavedeme } k = |\vec{k}| \\ \psi \rightarrow \text{úhel } (\vec{k}, \vec{x})$$

$$\Rightarrow P_k(\psi, \omega) = \sum_m a_m(\omega) \cos m\psi + b_m(\omega) \sin m\psi$$

\hookrightarrow filtry pro mžky m

pro každý p-mode ridge, při konst. k

$$P_{\text{ridge}}(\psi, \omega) = \frac{1}{1 + \frac{(w - w_0 - k u_x \cos \psi - k w_y \sin \psi)^2}{n^2}} + \text{římk}$$

A ... amplituda

n ... polohy

w_0 ... frekvence pro rezonanci

u_x, u_y ... komponenty pohybového pole

Time-distance - měření cestovních dobu vln mezi dvěma body

ze spektra - výběr jen vln se stejnou horizontální fázovou rychlosťí $\frac{\omega}{k}$ \rightarrow tedy cestují do stejné horizontální vzdálenosti Δ



$$\text{funk. fáza } F_i(\vec{k}, \omega) = e^{-\frac{(\frac{\omega}{k} - \omega_i)^2}{2\delta_i^2}}$$

ω_i ... střední fázová rychlosť
 $\delta\omega_i$... disperze

$$\text{fotonový signál } \psi(\vec{k}, \omega) = F_i(\vec{k}, \omega) \phi(\vec{k}, \omega)$$

↑
four. transformace
rychlosťí dat. konf.

vypočet erorr-covariantní fre měření signálů \vec{x}_1, \vec{x}_2

$$C(\vec{x}_1, \vec{x}_2, t) = \frac{h_t}{T-|t|} \sum_{\tau} \psi(\vec{x}_1, \tau) \psi(\vec{x}_2, \tau+t)$$

h_t ... uzorkování v čase

T ... doba pozorování

- $\frac{T}{2} \leq t \leq \frac{T}{2}$, t' ... diskretní

čili se hledá kovariance mezi \vec{x}_1 a \vec{x}_2
pozpoždění t

pro $t > 0 \rightarrow$ polohy $\vec{x}_1 \rightarrow \vec{x}_2$



$$\leftarrow C(\vec{x}_1, \vec{x}_2, t)$$

$$\Delta = |\vec{x}_1 - \vec{x}_2|$$

travel-time začíná na modelu \rightarrow zámečka modelu
 \Rightarrow zámečka travel-time

zhruba:

$$\delta \tau(\vec{r}_1, \vec{r}_2) = - \int_{\Gamma} ds \left[\frac{\vec{n} \cdot \vec{u}}{c^2} + \frac{1}{N_p} \frac{\delta c}{c} + \left(\frac{\delta w_c}{w_c} \right) \frac{w_c^2 w_p}{w^2 c^2} + \right. \\ \left. + \frac{1}{2} \left(\frac{c_A^2}{c^2} - \frac{(\vec{k} \cdot \vec{c}_A)^2}{k^2 c^2} \right) \right]$$

Γ ... paprsek mezi \vec{x}_1 a \vec{x}_2

\vec{n} ... vektor šíření

\vec{u} ... vnitřní tok

δc ... variace rychlosti závuku

$$\vec{c}_A = \frac{\vec{B}}{\sqrt{p}}$$

$$N_p = \frac{\omega}{|\vec{B}|}$$

$\rightarrow \vec{u}, \delta c, c_A, \dots$ integrovány po paprsku

\hookrightarrow výběrem vln a ořívností dvou jader

\hookrightarrow separace do náobek a pozdě

$$\tau(\vec{x}_1 \rightarrow \vec{x}_2) - \tau(\vec{x}_2 \rightarrow \vec{x}_1) \dots \text{tok hranič}$$

$$\frac{1}{2} \tau(\vec{x}_1 \rightarrow \vec{x}_2) + \frac{1}{2} \tau(\vec{x}_2 \rightarrow \vec{x}_1) \dots \text{rychlosť závuku}$$