

SPEKTRALNÍ DIAGNOSTIKA HVĚzd

- spektra a jejich výskyt, spektra hvěz, luminosita hvězd,
- diskusní mřížka ze spektra, spektrografy

Význam spektra

$$\tau(n) = \int p(x) \chi(x) dx \quad \tau \rightarrow 0 \text{ pro mnoho vlast. atm.}$$

Ke klasifikaci dle dohledného - v klasifikaci (minimálního pro obecnou klasifikaci)

Vzorky - vzorky průchodu → spektra hvěz vln. vln. a atmosféra míst dohledné (fotony a geom. záření vlnky) minimální poddruhy → vlny vln. → polohy jiné → absorpcní spektra

Emissijské - jsou vlny, různé vlnky daly abs. / emis. spektrum

Vlny oddané při hřezení záření a okolí hvěz → hvězdy chromosphery (operační graf T)

Spektra hvěz manifestace

Seznam I. mleční kupy a H II regiony

II místního O typu a karbonové

III pravosoké abs. průchody (pravosoké)

IV sarkané abs. průchody obří a vět. obří, kompaktní a několik

Hannardská manifestace

rumi: { O He II, He I, H I, O III, N III, C III, Si IV

B He I, H I, C II, O II, N II, Fe III, Mg III

A Balmer + ionizované kovy

F H I, Ca II, Ti II, Fe II

b vlny Ca II, neutr. kovy, molekulky

c Ca I, neutr. kovy, molekulky

D molekulky Ti O, Ca I

L vlny Ti O V O a hydridy Fe H

T CH₄

dříve
vysokohorní

Luminosní vlny

spektra - T, g (g → polohy)

Morgan - Keenan manifestace

Ia jasné vlny

IIb vlny

II místní

III obs.

IV polohy

V H⁺

VI polohy

VII BT

) žlutobílý → Te I, Ni, oliv.

i žlut. žlut.

Druhý g a sloučený T - místní a místní spektra vlny (dříve místní st. ionizace). Salu - místní a místní vlny, závisí na relativní zastoupenosti různých sloupců

Spodný profil
 → vlna → základní profil (spodní základní profil)
 Spodní - základní I(A) (neu spodní) - první část zákl. profili

→ spodní, tmavší svitky
 černé

Spodní je méně intenzivní, méně dle vzdálenosti volný, vzdálenosti a
 neopalyzující nadluminance - méně intenzivní méně na λ

Černé - dle vzdálenosti různé intenzity

Základní záření rastrový $\frac{I(\lambda)}{f(\lambda)}$

$$\text{Efekt. záření } W = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{I_c(\lambda) - I(\lambda)}{I_c(\lambda)} \times \int_{-\infty}^{\infty} \frac{I_c(\lambda_0) - I(\lambda)}{I_c(\lambda_0)}$$



Propyl - absorpcí $\frac{W}{\text{elec. sítě}}$ svitky

+ řecké řecké

Dopplerovské - pohybové - Lorentzový profil (z Heisenberga, t. polohu na
 ak. hodinu je konstanta)

$$\phi(v) = \frac{C}{(v-v_0)^2 + (\frac{r}{c})^2}$$

- pohybové - pravý pohyb objektu je - pohybový posun vzdálosti (takže)

$$\phi(v) = \frac{C}{(v-v_0)^2 + (\frac{r}{c})^2}$$

- dopplerovské - pravý pohyb objektu způsobuje zpomalení - gamaovka

$$\phi(v) = \frac{1}{\pi \Delta V_D} \exp \left[-\frac{(v-v_0)^2}{\Delta V_D^2} \right] \Delta V_D = N_{\text{atm}} \frac{V_0}{c} \quad N_{\text{atm}} = \frac{F_{\text{atm}}}{m}$$

- lorentzový profil - fázová nesouhlasnost Lorentze a dopplera

$$\phi(v) = \frac{1}{\pi \Delta V_D} \frac{C}{4\pi^2} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\exp \left[-\frac{(v-v_0)^2}{\Delta V_D^2} \right]}{(v-v')^2 + (\frac{r}{c})^2} dv^2$$

- rotacionální - pohyb rotujícího se pohybuje, 2. vzdaluje, záříva
 u horizontu mísí

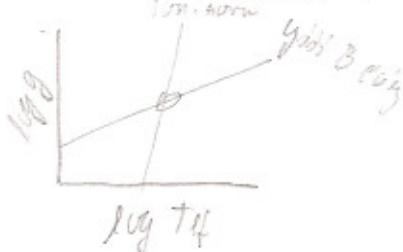
Základní informace

- zákl. parametry atmosféry

- T_{eff} , g (resp. $log g$), vzdálenost, B , elem. zdroj

Udělání T_{eff} a $log g$ - pokojem a výškou stupňů černého záření cílům na
 g , druhá na T_{eff}

Rovina T_{eff} , $log g$ - hledání křivky pro hor. profil zářivých stupňů
 zářivaa + Balmer. čar. (žluté, modré vlnové délky)



T_{eff} - závislost na modulu atmosféry

Elem. zdroj - záření o modulu