

Teorija Zvezdanih Spektara

Lekcija 1: Uvod u Kurs

Ivan Milić (AOB / MATF)

11/10/2022



Čime se bavi ovaj kurs

- **Teorija Zvezdanih Spektara:** Zvezdane Atmosfere, Prenos Zračenja, Radijativni Procesi, Atomi i Molekularni Procesi...
- Bavimo se interakcijom između zračenja (**fotona**) i materije (**atoma, jona, molekula, elektrona**)
- Materija utiče na zračenje (**zrači**), ali i zračenje utiče na materiju (**eksitacija, jonizacija, pritisak zračenja, grejanje, hladjenje...**)
- Naš zadatak je da opišemo ovu interakciju (spregnutost) u oba smera, i da vidimo kako ista utiče na ono što posmatramo (spektre), ali i na fiziku zvezdanih atmosfera ali i astrofizičku plazmu uopšte
- Prirodan nastavak **fizike astrofizičke plazme**, na ovaj kurs se nastavlja **interpretacija astronomskih spektara (master kurs)**

Šta treba da znamo

- Osnove kvantne i statističke fizike
- Najosnovniju matematičku analizu
- Osnove elektromagnetizma, optike, opšte astrofizike

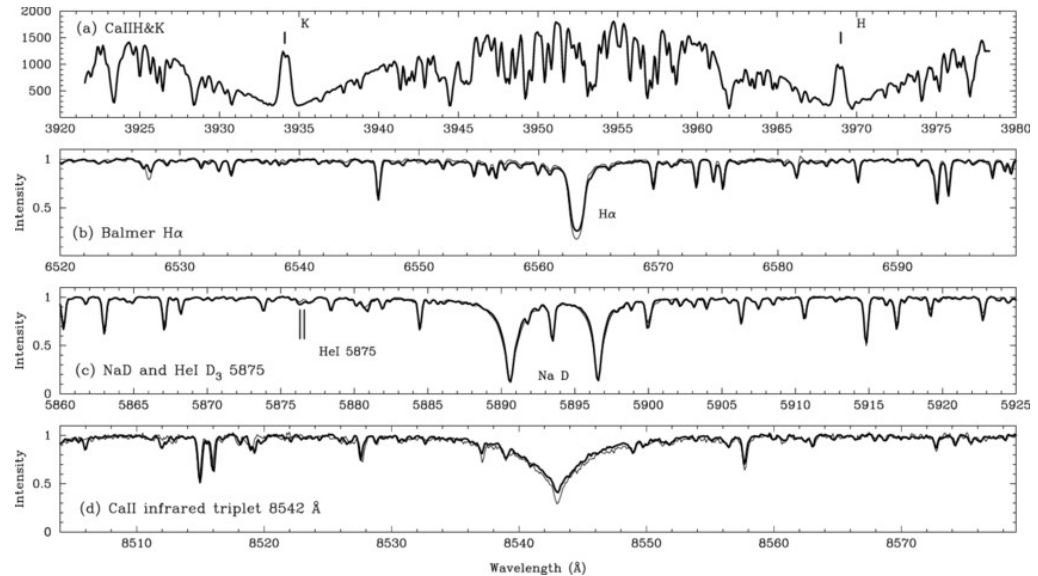
Za vežbe:

- Poželjno je da znamo python (ostali jezici su naravno OK)
- Osnove numeričke matematike (npr. iz obrade astronomskih posmatranja)

Šta posmatramo?

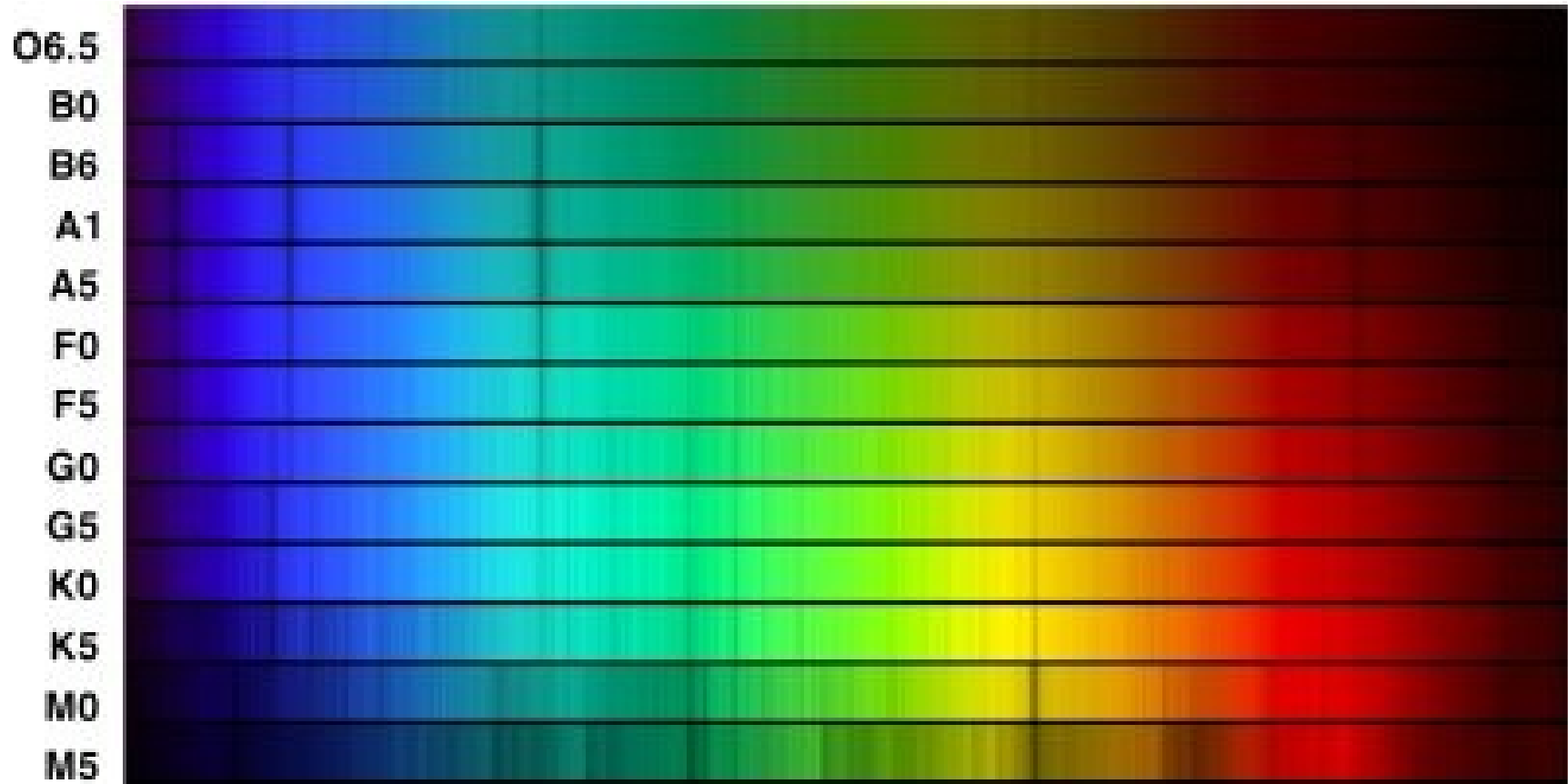
- **Spektar:** Spektralnu raspodelu zračenja zvezde, integrisanu po vidljivoj strani zvezdanog diska.
- U slučaju razlučenih izvora: Spektralnu raspodelu zračenja datog površinskog elementa
- **Izlazni** spektar je određen fizičkim uslovima ali zračenje **unutar** atmosfere utiče na samu atmosferu!

Nekoliko delova spektra zvezde EK Eridani – obratite pažnju na razlike među raznim spektralnim linijama!



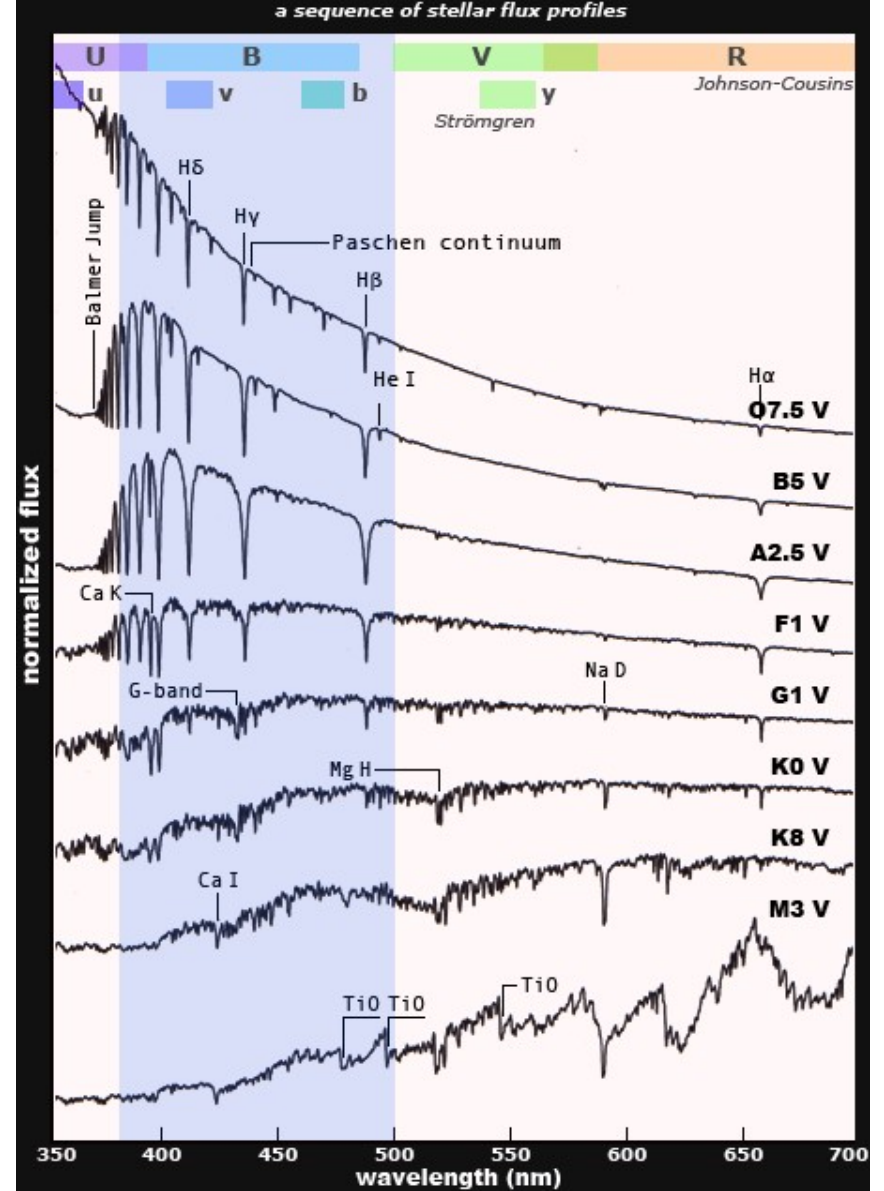
Spektri različnih zvezd

- Oslikavaju razlike, u njihovim fizičkim karakteristikama (5 min diskusija)



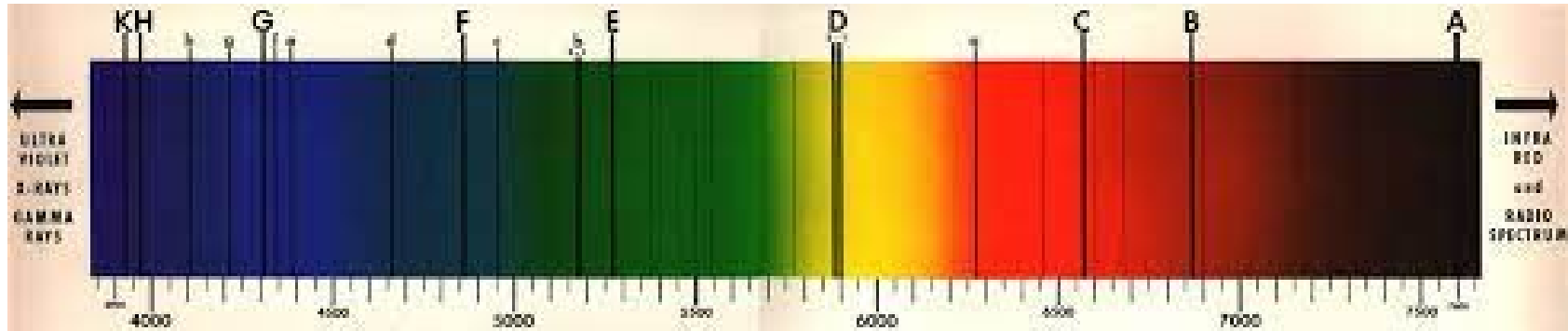
Spektri različitih zvezda

- Različite spektralne klase imaju spektralne linije različite jačine
- Obratite pažnju na tzv. Balmerov skok
- Takodje, nijedna od ovih zvezda nije crno telo!
- (Da li se neko seća zašto?)



Počeci spektroskopije: Fraunhofer

- Poznat po Fraunhoferovoj difrakciji
- **1814** je posmatrao spektar Sunca (William Wollaston je verovatno posmatrao pre njega) i imenovao tzv. Fraunhoferove linije
- Spektar Sunca je sličan spektrima zvezda → **Sunce je zvezda**
- **1859** – Spektralna analiza i identifikacija hemijskih elemenata



- 1913 Borov model atoma i prvi pokušaj da se spektralne linije teorijski objasne!

Kirchhoff i Bunsen

- Uspostavili vezu izmedju hemijskih elemenata i njihovih spektralnih karakteristika
- Razvili posmatračke i laboratorijske metode kako da uporede spektre zvezda sa spektrom gasova
- Kirchhoff je, postavio temelje prenosa zračenja i **predvideo postojanje koncepta zračenja crnog tela kao opštog zakona za tela u termalnoj ravnoteži** (pokrićemo na vežbama)

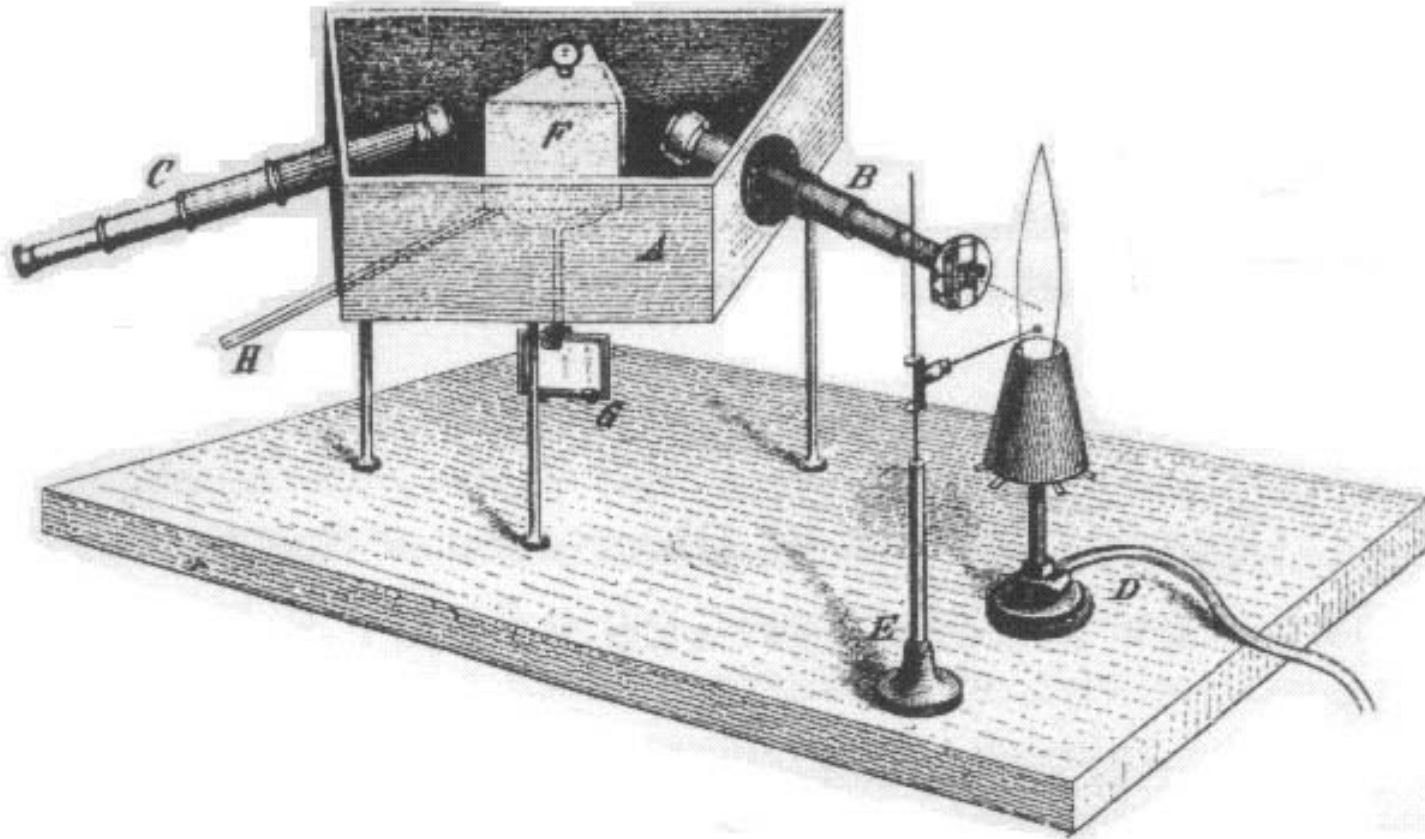
Kirchhoff and Bunsen



Heidelberg, **1859**

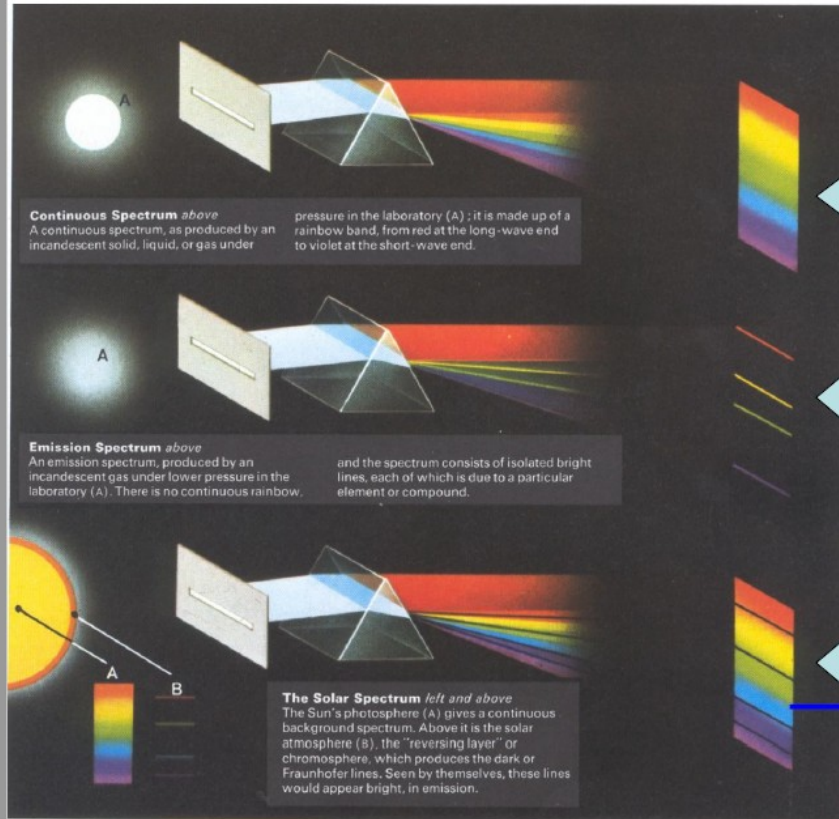
Kirchhoff i Bunsen

“Bunsen Burner”



Kirchhoff i Bunsen

“Opisna” teorija prenosa zračenja

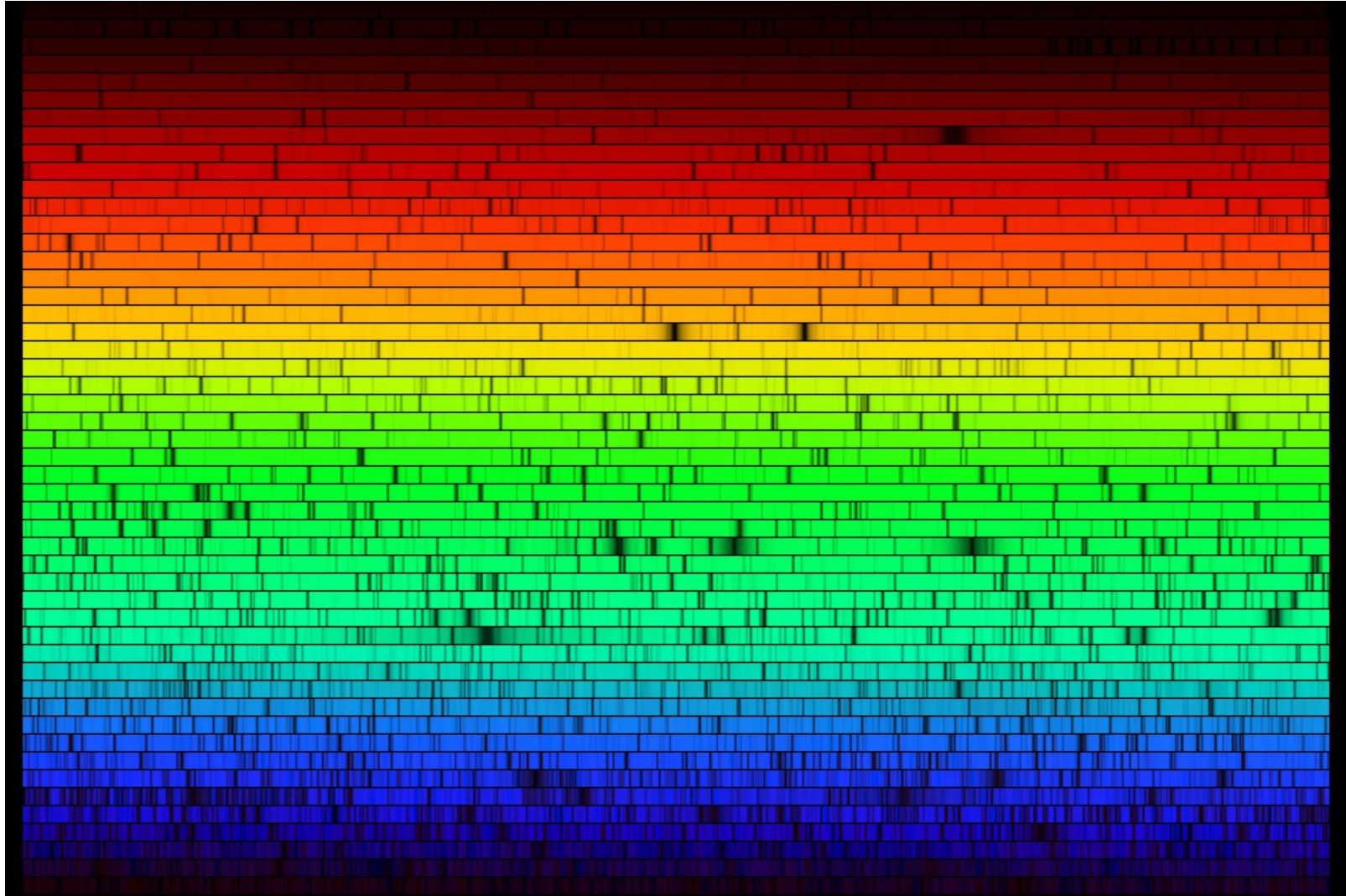


Kirchofovi zakoni (1860)

- Usijano čvrsto telo, tečnost ili gas pod visokim pritiskom emituju **neprekidni** spektar.
- Vreo gas pod niskim pritiskom emituje **emisioni linijski** spektar.
- Hladniji i redji gas ispred izvora neprekidnog zračenja daje **apsorpcioni** spektar.

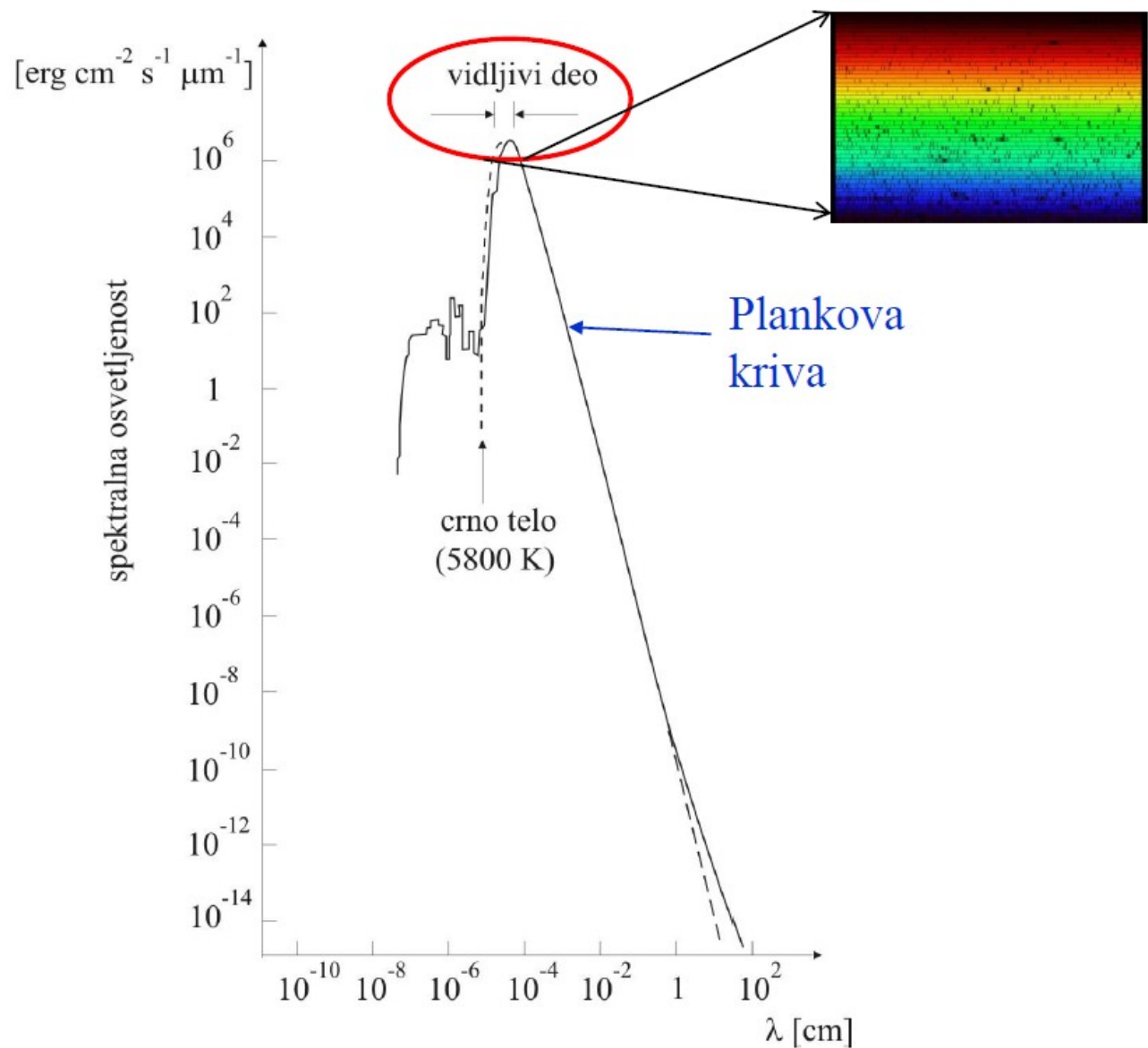
Spektri Sunca i zvezda nastaju u njihovim spoljnim slojevima - zvezdanim atmosferama.

Najlepši spektar ikada (ili bar najdetaljniji)



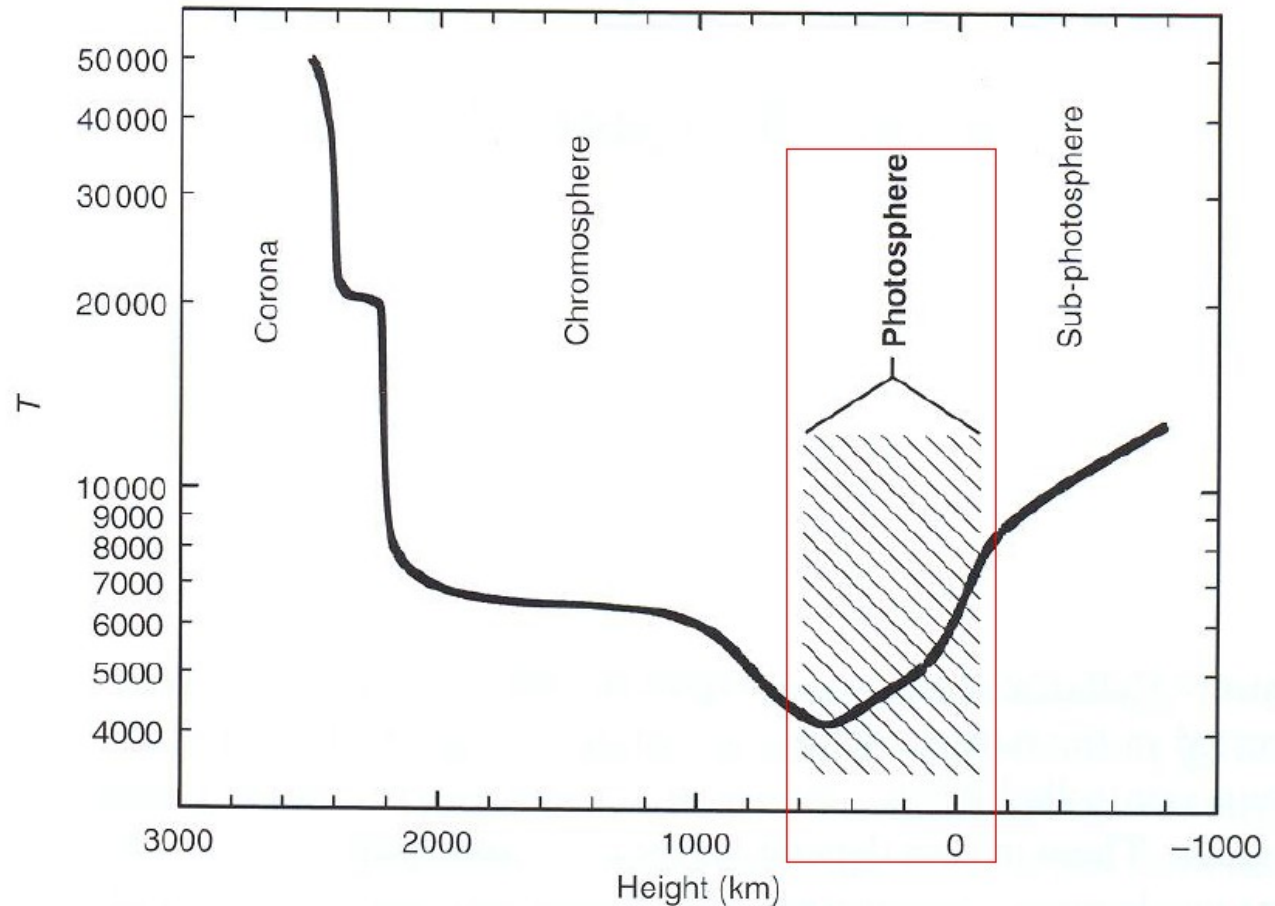
Spektar Sunca

- Nije crno telo!



Model sunčeve atmosfere

- Na osnovu detaljne analiz (modelovanja) Sunčevog spektra, dobijena je raspodela temperature u Sunčevoj atmosferi
- Cilj našeg kursa je da shvatimo kako smo došli do ovog grafika!
- Gde je “nula”?
(3 min diskusija)



Temperatura

- Temperatura je najvažnija fizička veličina za izgled spektra jedne zvezde
- Zašto? (5 + 5 minuta za diskusiju)

Temperatura

- Temperatura je najvažnija fizička veličina za izgled spektra jedne zvezde
- Utiče na jonizaciju
- Postojanje molekula
- Eksitaciju
- Širenje linija
- Količinu sudara

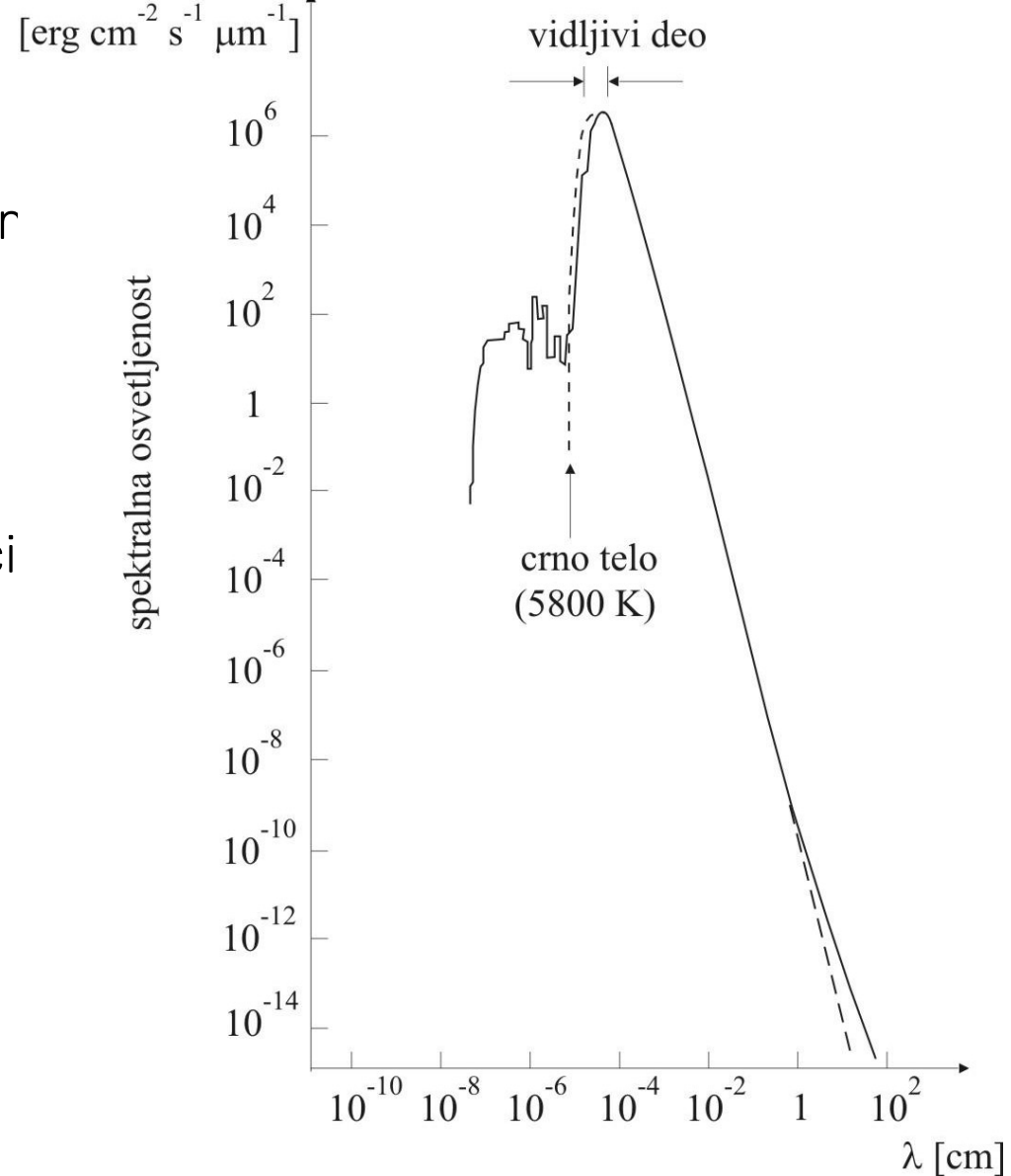
Harvardska klasifikacija

- Znali smo da se zvezde razlikuju, ali nismo znali zašto!
- Logična pretpostavka: zbog **hemijskog sastava!**
- Tačno, ali ne u bukvalnom smislu te reči
- Tri zakona zračenja gde temperatura figuriše:

Štefan – Boltzmannov zakon

Wienov zakon pomeranja

Planckov zakon



Medjutim, nijedan od ovih zakona ne važi

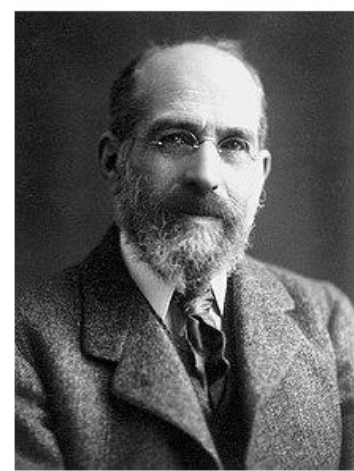
- Zvezde **nisu** crna tela!
- Da jesu, zračenje ne bi napuštalo zvezdu
- Da bi postojao transport energije (fluks), potrebno je da postoji **gradijent temperature** (obratite pažnju na kurs iz fizičkih principa strukture zvezda)
- Da li apsolutno crno telo može da ima spektralne linije? (5 min diskusija)

Medjutim, nijedan od ovih zakona ne važi

- Zvezde **nisu** crna tela!
- Da jesu, zračenje ne bi napuštalo zvezdu
- Da bi postojao transport energije (fluks), potrebno je da postoji **gradijent temperature** (obratite pažnju na kurs iz fizičkih principa strukture zvezda)
- Da li apsolutno crno telo može da ima spektralne linije?
- Ne može!!! (Tokom kursa ćemo u potpunosti shvatiti zašto)

Prvi pokušaji da se objasni spektar Sunca

- Radjanje “prenosa zračenja”
- Arthur Schuster, *“Radiation through a foggy atmosphere”*, 1905, ApJ, 21, 1; formulisao jednačinu prenosa i uočio značaj rasejanja
- Karl Schwarcschild (da, onaj koji se bavio crnim rupama), 1914, *“Diffusion and Absorption in Sun’s Atmosphere”*, formulisao razliku izmedju termalne apsorpcije i rasejanja, jednačinu prenosa u integralnom obliku, pokazao da je promena sjaja Sunca od centra ka rubu (limb darkening) i skladu sa radijativnom a ne konvektivnom ravnotežom.



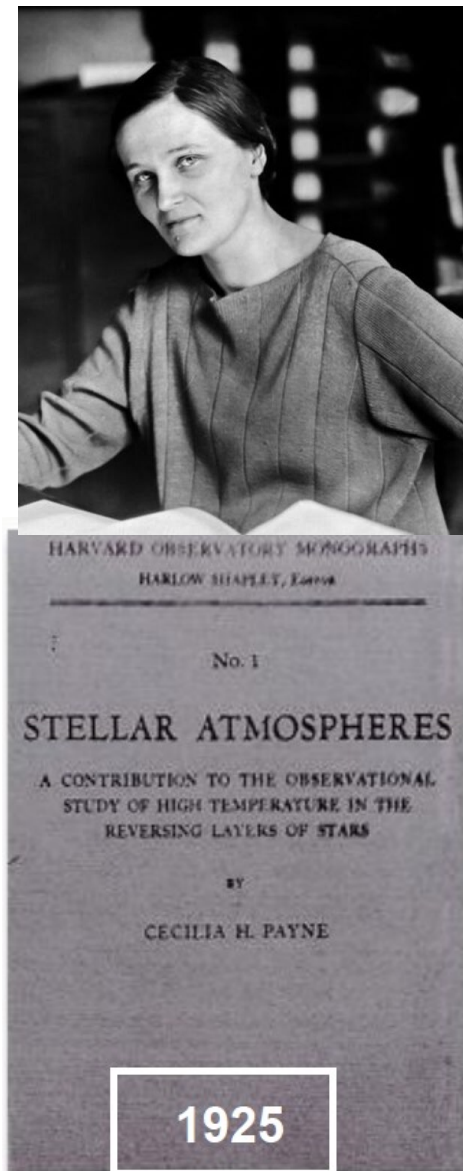
Sir Franz Arthur
Friedrich Schuster
1851-1934



Karl Schwarzschild
1873 - 1916

Objašnjenje Harvardske klasifikacije

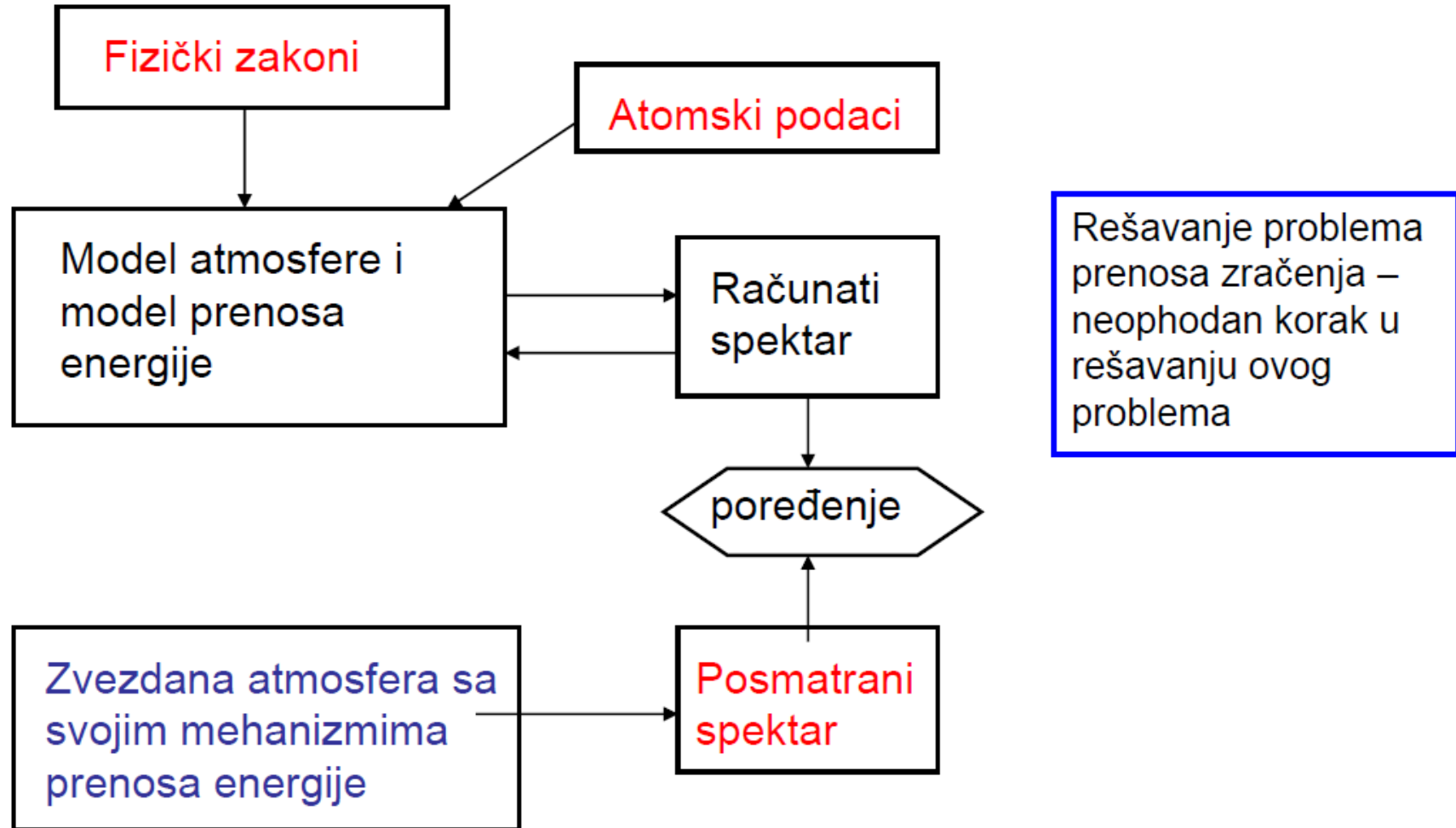
- Cecilia Payne – Gaposchkin
- Primenila teoriju jonizacije koju je razvio Meghnad Saha, da analizira zavisnost količine apsorbera od temperature
- Pokazala da su **razlike u prisustvu i jačini spektralnih linija kod zvezda različitih klasa, posledica razlike u jonizaciji odgovarajućih elemenata**
- Praktično, pokazala da je vodonik ipak najzastupljeniji element u zvezdama
- “the most brilliant Ph.D. thesis ever written in astronomy” – Otto Struve



Modelovanje zvezdanih spektara

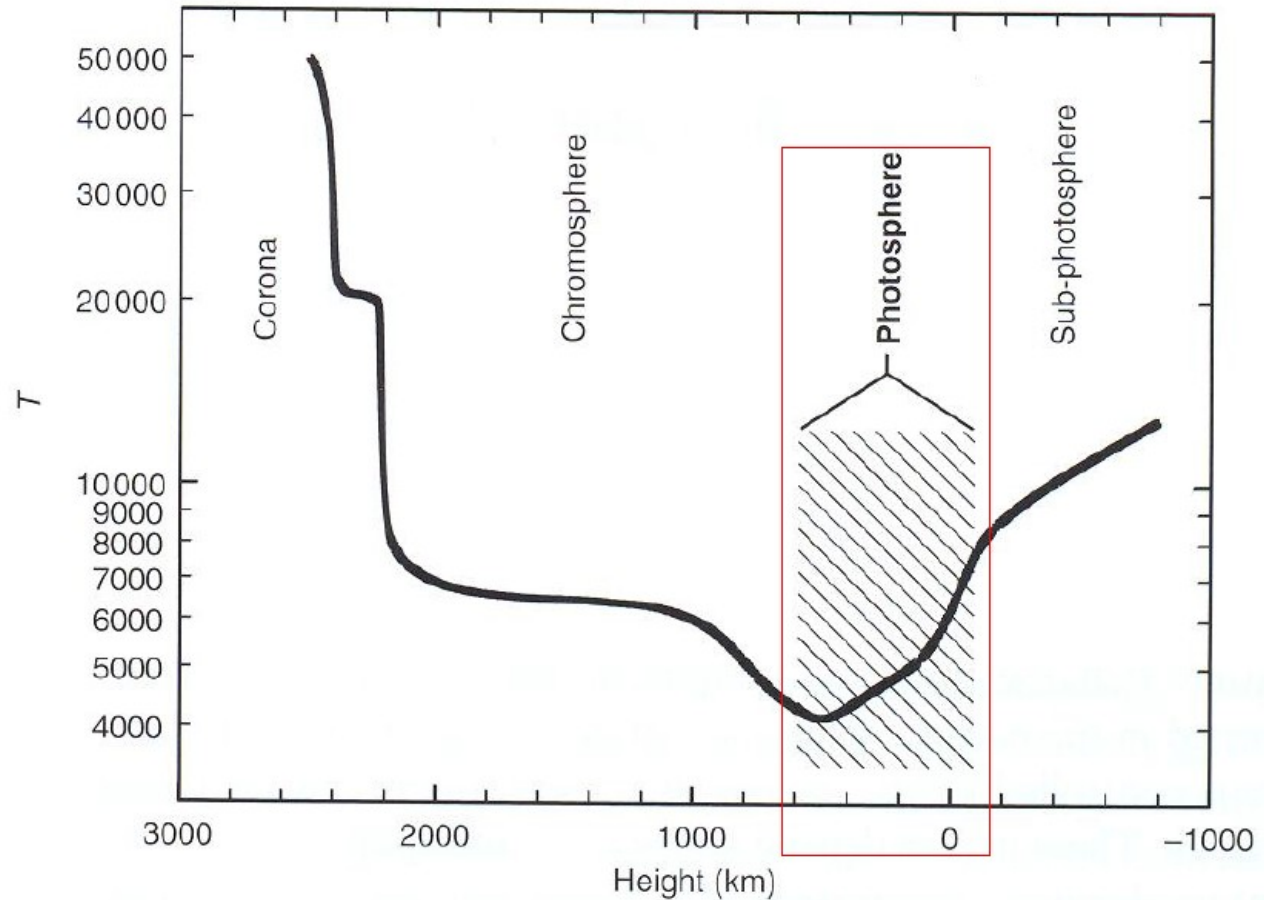
- Mi danas možemo da odemo mnogo dalje od ovoga
- Možemo da, konzistentno modelujemo interakciju zračenja i materije, da bismo, u isto vreme dobili strukturu atmosfere i njen spektar, za zadate zvezdane parametre i granične uslove
- Ovaj proces je, sem za jako jednostavne slučajeve, ekstremno komplikovan i rešava se isključivo numerički!
- Spaja koncepte iz kvantne, atomske, statističke fizike sa numeričkim metodama za rešavanje nelinearnih sistema i diferencijalnih jednačina

Modelovanje zvezdanih spektara



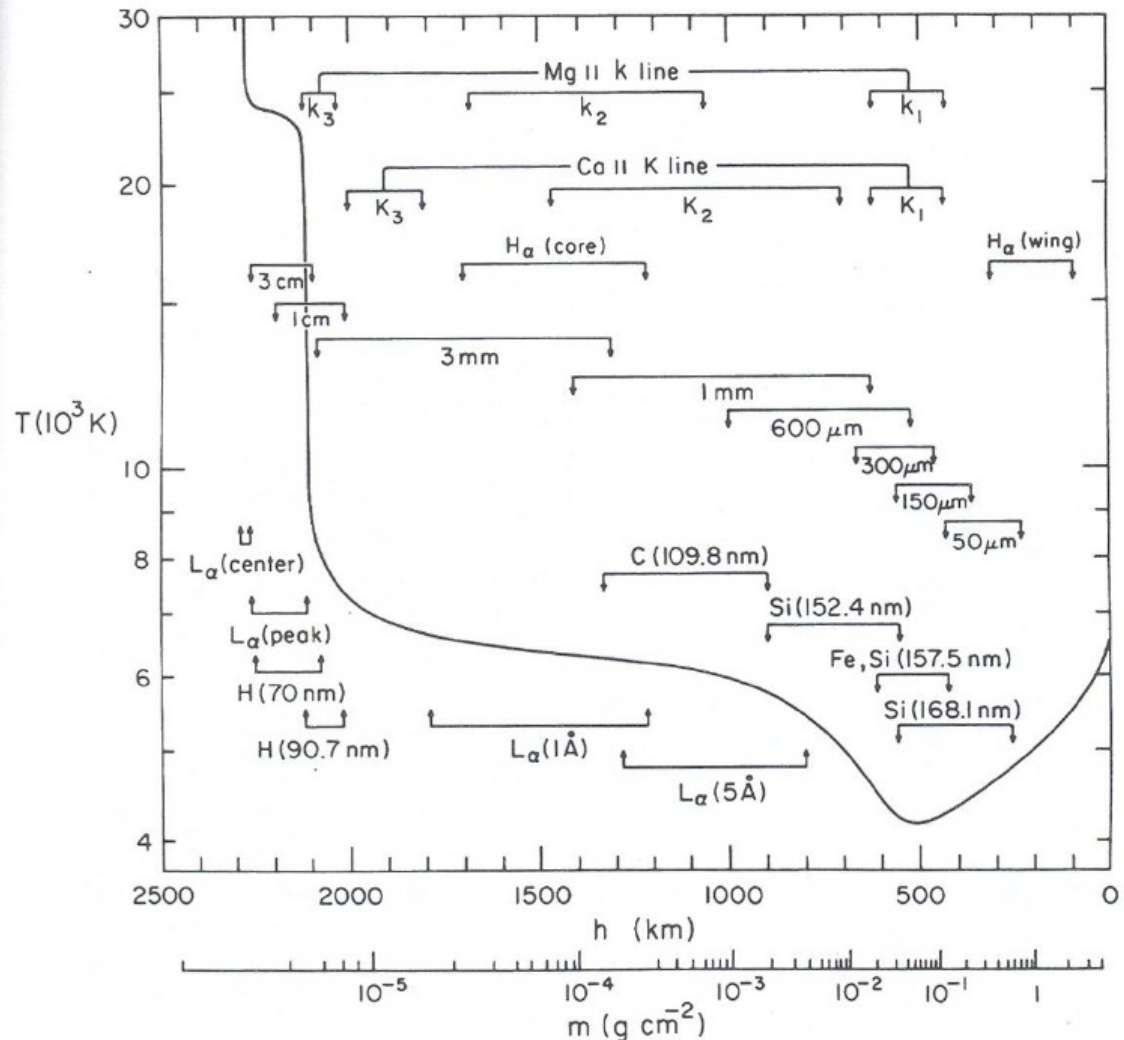
Šta je, u stvari, zvezdana atmosfera?

- Numeričke vrednosti temperature, pritiska, brzine, magnetnog polja, gustine, itd. za različite dubine (visine)
- Nijedan od ovih parametara nije analitička funkcija, problem je previše komplikovan da bismo dobili jednostavno rešenje!



Kako dobijamo ovu strukturu?

- Različite talasne dužine (i različite spektralne linije), se **formiraju** na različitim visinama u atmosferi.
- Analizom svih njih, simultano, možemo da rekonstruišemo strukturu zvezdane atmosfere

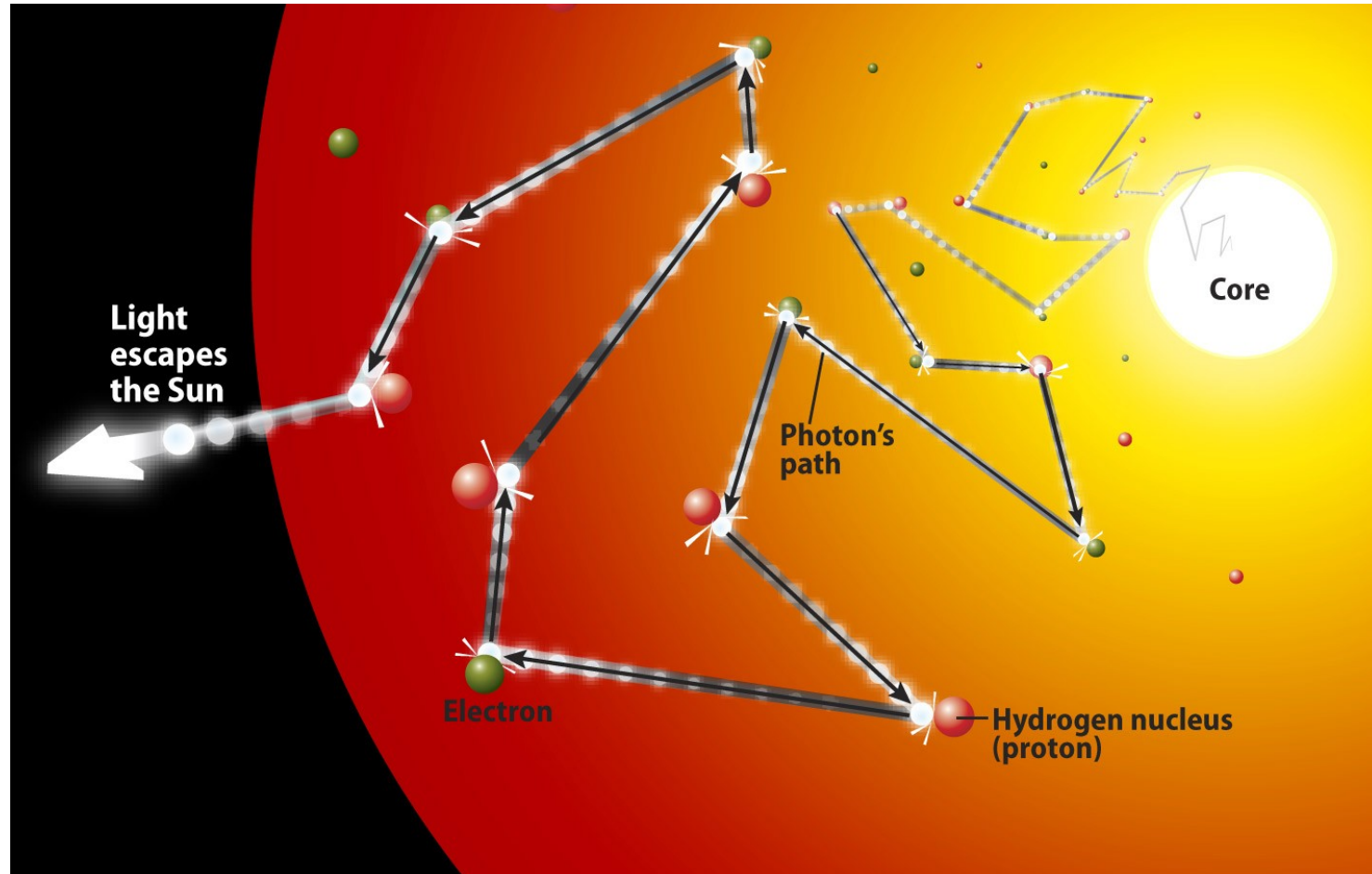


Šta je, onda, zvezdana atmosfera?

- Sloj gasa koji je “relevantan” za nastanak spektra koji mi vidimo
- Šta znači relevantan? **(5 min diskusija)**
- U principu, možemo da rešimo problem formiranja spektra uzimajući u obzir celu zvezdu – to je ipak, vrlo nepraktično
- **Donja granica:** dovoljno duboko da nijedan foton neće stići direktno do nas
- **Gornja granica:** dovoljno visoko da će svaki foton stići direktno do nas

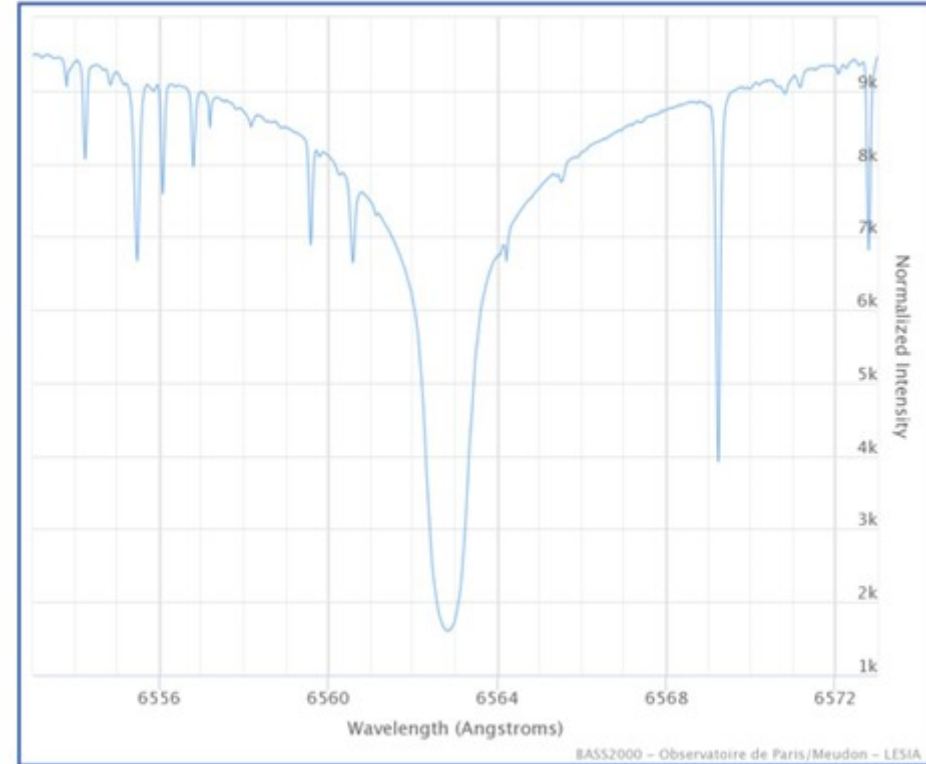
Razbijmo jednu lošu naučno-popularnu priču:

“Fotonu treba xyz godina da pobegne iz centra Sunca, i zašto ja ne volim tu priču”



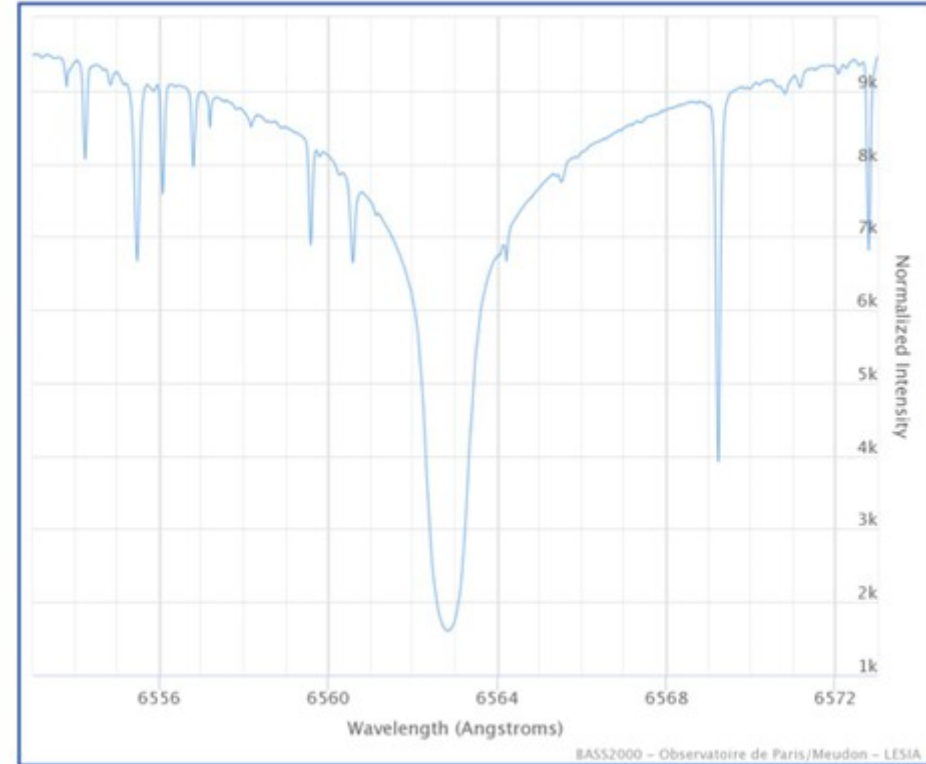
Još par pitanja

- Zašto spektralne linije, čak ni najzastupljenijih elemenata, nemaju nulti intenzitet u centru?
- Ovo je čuvena H-alfa linija vodonika
- Linija je očigledno vrlo jaka (uporedite je sa susednim linijama)



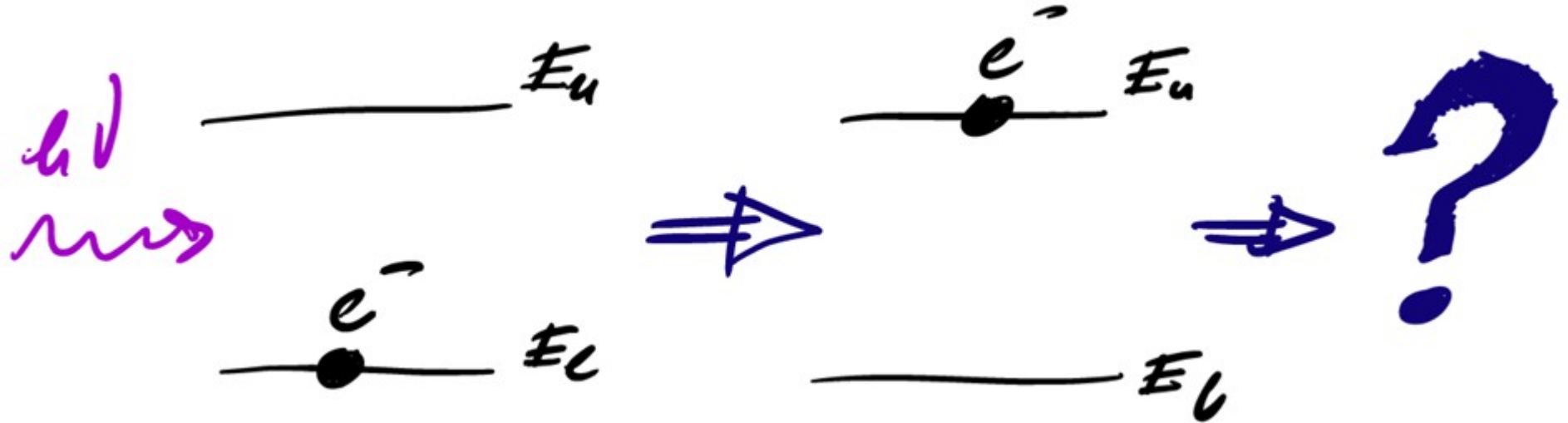
Odgovor:

- Verovali ili ne, ne postoje “apsorpcioni” ili “emisioni” spektri
- Spektar je rezultat procesa apsorpcije i emisije od njihovog odnosa zavisi da li će linija biti “apsorpciona” ili “emisiona”
- Npr. ako bi nekim čudom zvezda bila u termalnoj ravnoteži, prelazi u linijama bi na kraju ipak dali spektar apsolutno crnog tela!



Pitanje:

- Šta se dešava sa atomom nakon što ga foton ekscituje?



Odgovor

- Svi želimo da kažemo da atom biva de-eskcitovan i da emituje foton
- Čak iako nema drugih relevantnih nivoa za “kaskadne” prelaze, atom može da se de-ekscituje **sudarno**, i u stvari se većina atoma tako i de-ekscituje u fotosferama zvezda
- Ovo znači da je foton zaista **nestao; energija mu je pretvorena u termalnu energiju gasa**
- Ovaj proces će biti jako važan da shvatimo šta je **lokalna** termodinamička ravnoteža (LTR)

Za kraj uvodnog dela:

- Svi materijali su na:

<https://github.com/ivanzmilic/TZS22>

- “Page view” na: <https://ivanzmilic.github.io/TZS22/>

- Možete mi pisati na:

ivanzmilic @ gmail.com

A sad na nešto ozbiljnije

- Relevantne fizičke (fotometrijske) veličine za opis polja zračenja!
- Tabla + Vežbe u petak!