

AST2000 Del 1D

Interaktive forelesningsnotater: forelesning 2 av 2

VIKTIG

Du må bruke **presentasjonsmodus/fullskjermsvisning** for å lese denne, men du skal **ikke** bruke frem/tilbake-knappene, **KUN knappene som dukker opp på sliden** for å ta deg videre! Ofte må du laste filen ned til maskinen din og åpne den der for å få til dette. Merk at noen knapper vil åpne nettskjema, videoer eller andre ressurser i internettbrowseren din. Når du gjør det riktig, skal du kun se en side av gangen, og når du trykker på knappene som dukker opp på skjermen så skal disse ta deg frem/tilbake i dokumentet. **Du vil miste mye læringsutbytte hvis du ser flere slides av gangen.** Får du det ikke til, spør foreleser/gruppelærer!

Trykk denne knappen for å begynne

AST2000 Del 1D

Interaktive forelesningsnotater: forelesning 2 av 2

VIKTIG

Dette er en erstatning for forelesningen i emnet. Har du gått skikkelig gjennom disse interaktive forelesningsnotatene så trenger du ikke å lese de fulle forelesningsnotatene (med unntak av oppgavene bak). All informasjonen du trenger, får du her. Du kommer til å få mange grublespørsmål og diskusjonsoppgaver, det er meningen at disse skal gjøres i grupper av minst 2, maks 4 studenter. **Det er defor sterkt anbefalt at dere sitter sammen i grupper når dere går gjennom disse interaktive forelesningsnotatene, du vil få betydelig mer utbytte av dem på den måten.** En god ide kan være å bli enige om å treffes til den faste forelesningstiden og bruke forelesningslokalet som kommer til å være resevert til dette. **Hvis du har kommentarer ris/ros til disse forelesningsnotatene eller til emnet, trykk på ☺ ☹ knappen som du finner på alle sider.**

Trykk denne knappen for å begynne

[Forrige side](#)



Velkommen til andre forelesning av del 1D! Vi skal gå rett over på spektrallinjer og undersøke hvordan disse oppstår, hvilken informasjon de bærer, hvordan vi kan modellere dem og analysere dem. Vi skal igjen innom minste kvadraters metode og χ^2 i innleveringsoppgavene.

Er du klar?

[Neste side](#)

Forrige side



side 1 av 39

Introduksjon

La oss begynne med noen **spørsmål til ettertanke**. Vi skal jobbe videre med disse spørsmålene på neste side, så **du trenger å ha tenkt gjennom og svart på spørsmålene før du går videre!**

La meg kikke på spørsmålene en gang til slik at jeg er klar

Nå har jeg tenkt nøye gjennom spørsmålene og er klar til å fortsette

Forrige side

Nytt tema:

Spektrallinjer

Dette temaet fortsetter frem til side 6 av 39.

Sett igang med nytt og spennende tema!

Husker du Bohr atommodell? Den er illustert i
[denne animasjonen på Wikipedia](#).

- Elektronene i atomene har kvantiserte energinivåer (representert som baner i animasjonen). Hvis en lyspartikkel (foton) med energi som tilsvarer nøyaktig forskjellen i to energinivåer passerer atomet, så kan elektronet absorbere dette fotonet, og hoppe et energinivå opp.
- Elektronene prøver å ha et lavest mulig energinivå slik at de etter kort tid faller ned igjen og sender dermed ut et foton som tilsvarer forskjellen i energi mellom energinivåene.

Du husker kanskje at energien til et foton er gitt ved

$$E = h\nu = \frac{hc}{\lambda}$$

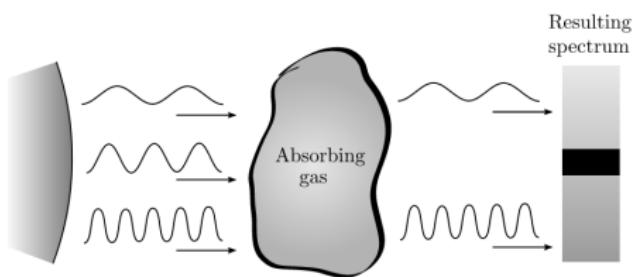
???

Denne er så viktig at bør du huske den. Lys som har en bølgelengde λ slik at energien E tilsvarer overgangen mellom to energinivåer i et atom blir absorbert. Tilsvarende, når elektronet faller ned igjen, så sender det ut lys med bølgelengde λ som da tilsvarer denne energien E .

[Neste side](#)

Spektrallinjer

Her ser vi dannelsen av en absorpsjonsline i atmosfæren til en stjerne (atmosfæren til stjerna, merket som 'Absorbing gas' er her skjematiskt tegnet separat fra stjerna):



Jeg tror jeg vet hvorfor!

Hæææ! Det var jo rart, hvordan kan det ha seg?

Gassen i atmosfæren inneholder atomer eller molekyler med energinivå som tilsvarer bølgelengden som vi ser blir absorbert. Dermed ser vi at disse bølgelengdene ikke kommer frem til observatøren med spektroskop på høyre side. Dermed blir det en mørk linje i spektret.

Men vi lærte på forrige side at elektronene faller ned igjen og dermed sender ut fotonet med akkurat denne bølgelengden på nytt. Hvorfor blir det likevel en mørk linje i spektret?

Forrige side



side 4 av 39

Spektrallinjer

Et lite hint: Når elektronet sender ut fotonet igjen, blir det da alltid sendt mot observatøren? Hvor blir det sendt?

Neste side

[Forrige side](#)

side 4 av 39

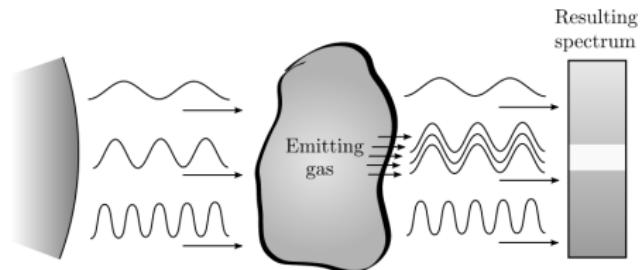
[Spektrallinjer](#)

Årsaken er at elektronet ikke aner noe om hvor fotonet kom fra, det aner ikke engang at det ble løftet opp i et nytt energinivå pga. av et foton (et elektron aner strengt tatt ingenting, all forskning så langt peker på at elektroner ikke er bevisst...). Dermed blir dette fotonet sendt ut i en helt tilfeldig retning. Noen slike fotoner vil tilfeldigvis faktisk gå i retning av observatøren men langt mindre lys på denne bølgelengden vil komme frem, siden de aller fleste blir spredd i alle andre retninger.

[Neste side](#)

Hva så med denne emisjonslinja da?

Her ser vi det illustrert:



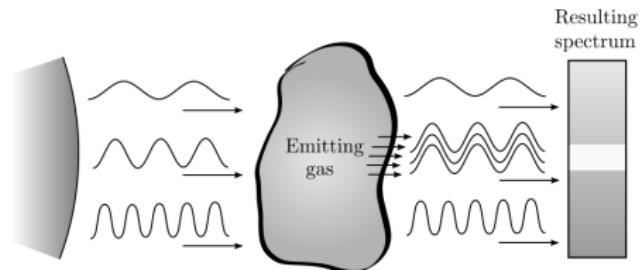
Hvilken prosess gjør at vi får ekstra
mange fotoner på en gitt bølgelengde?

Jeg har en aning om hvorfor

Det vakke lett å se...

Hva så med denne emisjonslinja da?

Her ser vi det illustrert:



Et hint: Kan du tenke deg en annen prosess som gjør at elektronet hopper opp?

Tjaaaa, kanskje det?

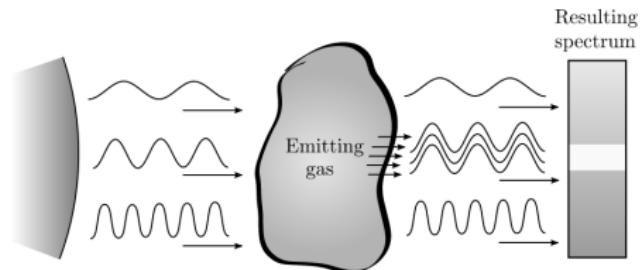
Hvilken prosess gjør at vi får ekstra mange fotoner på en gitt bølgelengde?

Jeg har en aning om hvorfor

Det vakke lett å se...

Hva så med denne emisjonslinja da?

Her ser vi det illustrert:



Et hint: Kan du tenke deg en annen prosess som gjør at elektronet hopper opp?

Tjaaaa, kanskje det?

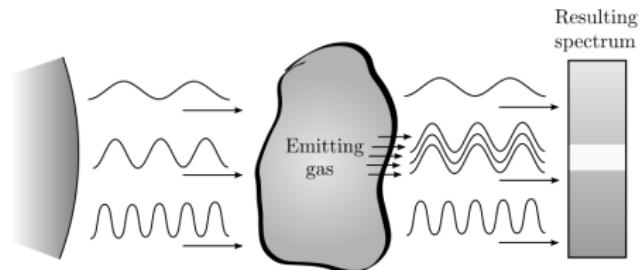
Hvilken prosess gjør at vi får ekstra mange fotoner på en gitt bølgelengde?

Jeg har en aning om hvorfor

Det vakke lett å se...

Hva så med denne emisjonslinja da?

Her ser vi det illustrert:



Hvilken prosess gjør at vi får ekstra mange fotoner på en gitt bølgelengde?

Jeg har en aning om hvorfor

Det vakke lett å se...

Et hint: Kan du tenke deg en annen prosess som gjør at elektronet hopper opp?

Tjaaaa, kanskje det?

Hvis gassen har høy temperatur, vil partiklene skumpe borti hverandre og overføre energi slik at elektronet kan hoppe opp. Men som før vil det falle ned igjen, og sende ut ekstra mange fotoner på akkurat bølgelgenden som tilsvarer denne energiforskjellen.

Neste side

Forrige side

Nytt tema:

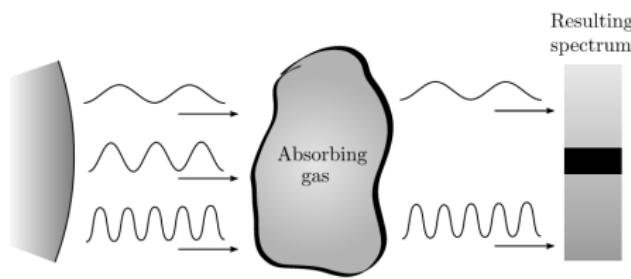
Bredden til spektrallinjer

Dette temaet fortsetter frem til side 10 av 39.

Kom igjen, la oss se hva som gir linjene bredde!

Tilbake til spørsmålet fra skjemaet:

vi bruker illustrasjonen av absorpsjonsline. **Anta at atmosfæren (den absorberende gassen) er i ro i forhold til stjerna og observatøren (spektrografen til høyre):**



Vi antar at gasspartiklene kun absorberer på bølgelengde λ_0 . Vi vet at gasspartiklene har tilfeldige hastigheter i tilfeldige retninger fra Maxwell-Boltzmann-fordelingen.

Et atom i den absorberende gassen som har hastighet mot stjerna absorberer et foton. Hvordan vil en obsevator på dette atomet oppleve stjerna?

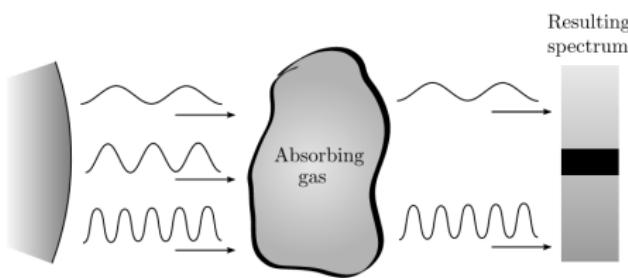
Stjerna står i ro

Stjerna beveger seg mot atomet

Stjerna beveger seg fra atomet

Tilbake til spørsmålet fra skjemaet:

vi bruker illustrasjonen av absorpsjonsline. **Anta at atmosfæren (den absorberende gassen) er i ro i forhold til stjerna og observatøren (spektrografen til høyre):**



Vi antar at gasspartiklene kun absorberer på bølgelengde λ_0 . Vi vet at gasspartiklene har tilfeldige hastigheter i tilfeldige retninger fra Maxwell-Boltzmann-fordelingen.

Et atom i den absorberende gassen som har hastighet mot stjerna absorberer et foton. Hvordan vil en obsevator på dette atomet oppleve stjerna?

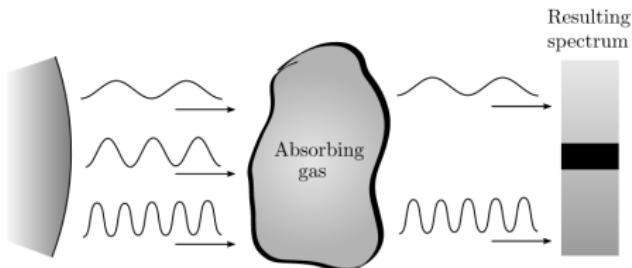
Stjerna står i ro

Stjerna beveger seg mot atomet

Stjerna beveger seg fra atomet

Et lite hint for å hjelpe til: hvis du kjører bil mot en bygning, i ditt referansesystem, beveger bygningen seg mot deg, fra deg, eller er den i ro?

Ahhh, nå ser jeg det!

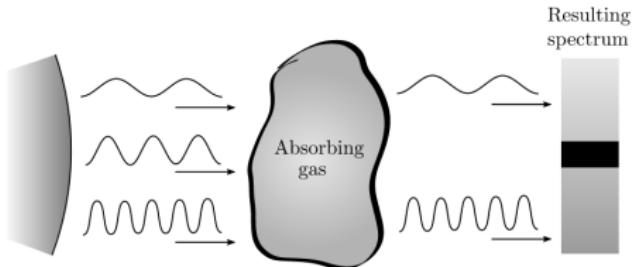


Korrekt, for atomet som går i retning mot stjerna vil det virke som at stjerna beveger seg mot atomet. Vil det ha en innvirkning på bølgelengden som elektronet i atomet absorberer?

Nei, det absorberer enda på λ_0

Ja, det vil vel nå absorbere på en lengre bølgelengde

Ja, det vil vel nå absorbere på en kortere bølgelengde



Korrekt, for atomet som går i retning mot stjerna vil det virke som at stjerna beveger seg mot atomet. Vil det ha en innvirkning på bølgelengden som elektronet i atomet absorberer?

Det ble feil! Husker du Doppler-effekten? Hva skjer hvis en lyskilde beveger seg **mot deg**?

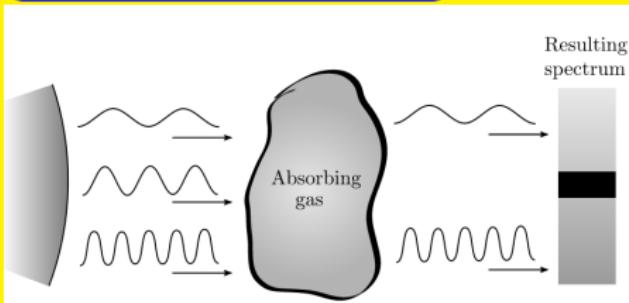
Ahhh, nå ser jeg det!

Nei, det absorberer enda på λ_0

Ja, det vil vel nå absorbere på en lengre bølgelengde

Ja, det vil vel nå absorbere på en kortere bølgelengde

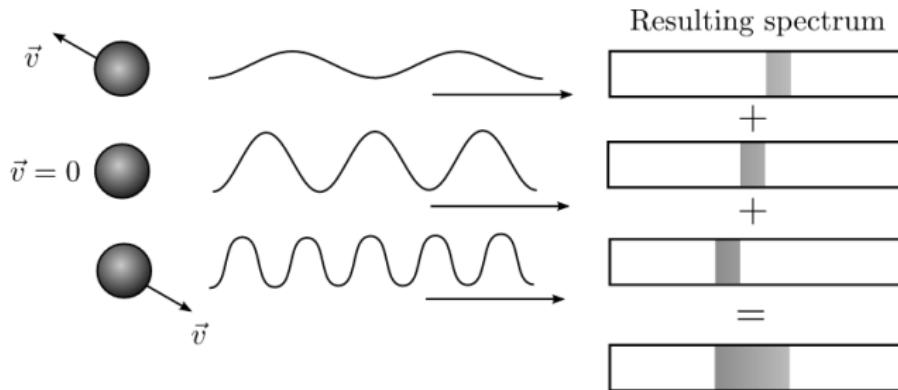
Bredden til spektrallinjer



Korrekt: Når atomet beveger seg mot stjerna, så vil, i atomets referansesystem, stjerna bevege seg mot atomet. Husk **Doppler effekten**: Hvis en lyskilde beveger seg mot deg, vil du observere en **kortere** bølgelengde! Lysbølgene som atomet observerer til å ha en bølgelengde λ_0 har dermed egentlig en **lengre** bølgelengde sett fra stjerna (observatørens) referansesystem.

Atomet absorberer dermed en bølgelengde som er **lengre** enn λ_0 sett fra observatøren! Ser du dermed også at de atomene som beveger seg med hastighet bort fra stjerna vil absorbere en bølgelengde som er kortere enn λ_0 ? Og de atomene som står omtrent i ro i forhold til stjerna vil absorbere omtrent på bølgelengden λ_0 ? På grunn av gasspartiklene sine tilfeldig bevegelse inne i gassen, så vil vi, selv om gassen som helhet står i ro i forhold til stjerna, få **absorpsjon både på λ_0 , men også på andre bølgelengder i nærheten av λ_0** .. Dette som et resultat av Dopplereffekten fra atomenes tilfeldige bevegelser inne i gassen. **Neste side**

Vi får dermed en bredde på linja, og **ikke** en syltynn spektrallinje på nøyaktig bølgelengden λ_0 :



Men hvor bred blir linja og hva avgjør det? Og hva blir formen på linja?
Kan du allerede tenke deg hvilken egenskap ved gassen som avgjør
hvor bred linja blir?? **Neste side**

Forrige side

Nytt tema:

Formen til spektrallinjer

Dette temaet fortsetter frem til side 20 av 39.

La oss modellere formen til spektrallinnjene! og ved neste tema tror jeg du trenger en skikkelig pause!

Før vi svarer på spørsmålet, la oss undersøke litt. Hvis vi setter en x-akse som går fra observatøren, gjennom gassen og mot stjerna, er du da enig i at hastighetskomponenten i gassen som avgjør Doppler-effekten er x-komponenten av partikkelhastigheten? Altså v_x til partiklene avgjør hvilken bølgelengde λ som blir absorbert?

Ja, helt enig!

Nja, tror det...

Før vi svarer på spørsmålet, la oss undersøke litt. Hvis vi setter en x-akse som går fra observatøren, gjennom gassen og mot stjerna, er du da enig i at hastighetskomponenten i gassen som avgjør Doppler-effekten er x-komponenten av partikkelhastigheten? Altså v_x til partiklene avgjør hvilken bølgelengde λ som blir absorbert?

Ja, helt enig!

Nja, tror det...

Hvis du er usikker, kontakt foreleser nå før du går videre!

Hastighetskomponenten v_x avgjør i hvilken retning og hvor fort stjerna beveger seg i forhold til gasspartikkelen, og dermed hvilken Dopplereffekt vi får på den innkomne bølgelengden og dermed hvilken bølgelengde som blir absorbert. Tenk deg at en gasspartikkel har negativ hastighet $-v_x$ i forhold til stjerna. Hvilken bølgelengde λ blir absorbert av denne

gasspartikkelen? Pass på retningen på aksen og fortegn her!

λ_0

$$\lambda_0 v_x$$

$$\frac{\lambda_0}{v_x}$$

$$\lambda_0 \frac{v_x}{c}$$

$$\lambda_0 + \lambda_0 \frac{v_x}{c}$$

$$\lambda_0 - \lambda_0 \frac{v_x}{c}$$

$$\lambda_0 + \frac{\lambda_0}{c}$$

$$\lambda_0 - \frac{\lambda_0}{c}$$

$$+ \frac{\lambda_0}{c}$$

$$- \frac{\lambda_0}{c}$$

$$- \frac{v_x}{c}$$

Forrige side



side 11 av 39

Formen til spektrallinjer

Det ble galt! Husker du Dopplerformelen? Den **må** du kunne i dette kurset. Gå tilbake til del 1C og forsikre deg om at du virkelig kan dette med Doppler effekten! Du må også ha helt klart for deg når bølgelgenden blir kortere og når den blir lengre! Du fikk oppgitt at hastigheten er negativ, hvilken retning går den da i forhold til stjerna? Blir bølgelengden lengre eller kortere? Gå tilbake og prøv igjen! Hvis du ikke får det til, **kontakt foreleser nå!!!!**

Flott! Du har forstått det! Hvis du likevel er usikker, **kontakt foreleser nå!!!!** Spørsmålet nå blir da hvor mange gasspartikler har en gitt hastighet v_x og som dermed gir en gitt Dopplereffekt $\frac{v_x}{c}$? Vel, vi vet vel allerede svaret: **Maxwell-Boltzmannfordelingen for hastighetskomponenter!** Husker du hvordan den ser ut?

Hvordan kunne jeg glemme det??

Ikke med en gang, men nå gikk jeg tilbake til 1A og repeterte!

Flott! Du har forstått det! Hvis du likevel er usikker, **kontakt foreleser nå!!!!** Spørsmålet nå blir da hvor mange gasspartikler har en gitt hastighet v_x og som dermed gir en gitt Dopplereffekt $\frac{v_x}{c}$? Vel, vi vet vel allerede svaret: **Maxwell-Boltzmannfordelingen for hastighetskomponenter!** Husker du hvordan den ser ut?

Hvordan kunne jeg glemme det??

Ikke med en gang, men nå gikk jeg tilbake til 1A og repeterte!

Stemmer, det er en Gaussisk fordeling med gjennomsnitt 0 og standardavvik på... husker du hvor stort standardavviket σ var?

Of course! Jeg har fotografisk minne!

Ikke med en gang, men nå gikk jeg tilbake til 1A og repeterte!

Flott! Du har forstått det! Hvis du likevel er usikker, **kontakt foreleser nå!!!!** Spørsmålet nå blir da hvor mange gasspartikler har en gitt hastighet v_x og som dermed gir en gitt Dopplereffekt $\frac{v_x}{c}$? Vel, vi vet vel allerede svaret: **Maxwell-Boltzmannfordelingen for hastighetskomponenter!** Husker du hvordan den ser ut?

Hvordan kunne jeg glemme det??

Ikke med en gang, men nå gikk jeg tilbake til 1A og repeterte!

Stemmer, det er en Gaussisk fordeling med gjennomsnitt 0 og standardavvik på... husker du hvor stort standardavviket σ var?

Of course! Jeg har fotografisk minne!

Ikke med en gang, men nå gikk jeg tilbake til 1A og repeterte!

Flott! Du har forstått det! Hvis du likevel er usikker, **kontakt foreleser nå!!!!** Spørsmålet nå blir da hvor mange gasspartikler har en gitt hastighet v_x og som dermed gir en gitt Dopplereffekt $\frac{v_x}{c}$? Vel, vi vet vel allerede svaret: **Maxwell-Boltzmannfordelingen for hastighetskomponenter!** Husker du hvordan den ser ut?

Hvordan kunne jeg glemme det??

Ikke med en gang, men nå gikk jeg tilbake til 1A og repeterte!

Stemmer, det er en Gaussisk fordeling med gjennomsnitt 0 og standardavvik på... husker du hvor stort standardavviket σ var?

Of course! Jeg har fotografisk minne!

Ikke med en gang, men nå gikk jeg tilbake til 1A og repeterte!

Stemmer, jammen var det

$$\sigma = \sqrt{\frac{kT}{m}}$$

Forrige side



side 12 av 39

Formen til spektrallinjer

Hvilken bølgelengde tror du da som det blir absorbert mest av? Hvor får vi sterkest absorpsjon i spektret?

$$\lambda_0$$

$$\lambda_0 v_x$$

$$\frac{\lambda_0}{v_x}$$

$$\frac{v_x}{c}$$

$$\lambda_0 + \frac{v_x}{c}$$

$$\lambda_0 - \frac{v_x}{c}$$

$$\lambda_0 + \frac{\lambda_0}{c}$$

$$\lambda_0 - \frac{\lambda_0}{c}$$

$$+ \frac{\lambda_0}{c}$$

$$- \frac{\lambda_0}{c}$$

Forrige side

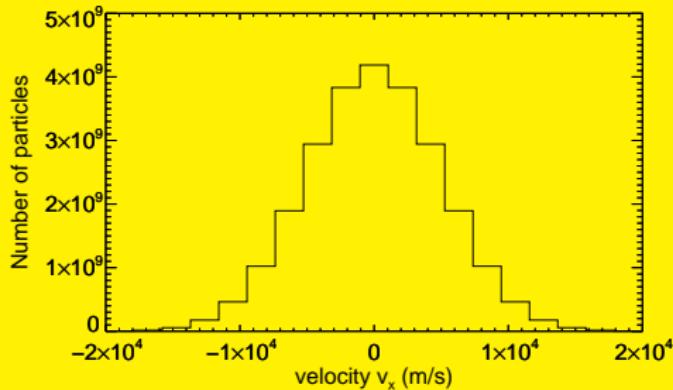


side 13 av 39

Formen til spektrallinjer

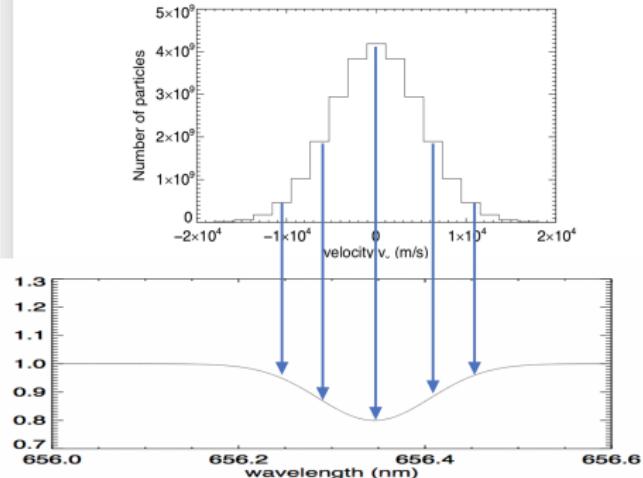
Det ble ikke helt riktig! Kan du tegne Maxwell-Boltzmann-fordelingen for v_x ? Hvilken hastighet v_x har de fleste partiklene i gassen? Hvilken Dopplereffekt gir denne bølgelengden? Hva blir dermed bølgelengden som får sterkest absorpsjon? Gå tilbake og prøv igjen!

Det er helt riktig! Maxwell-Boltzmann-fordelingen for v_x så slik ut:



Ser du at de aller fleste partiklene har omkring 0 hastighet i x-retning? Dermed får du ingen Dopplereffekt fra de fleste partiklene. Dermed forblir absorpsjonen på bølgelgenden omkring λ_0 for det meste av strålingen.

Her ser vi hvordan partiklene med forskjellige hastigheter bidrar til absorpsjonslina:

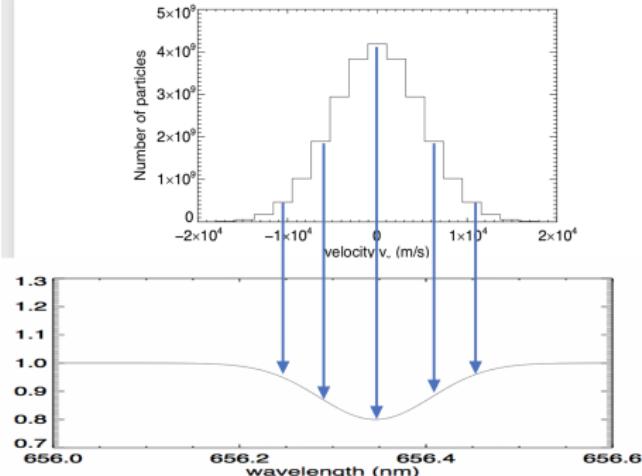


Øverst har vi hastighetsfordelingen for v_x , nederst har vi fluksen $F(\lambda)$ som funksjon av bølgelengden. Vi har altså flest partikler med v_x omkring 0 som gir bidrag til absorpsjonen ved λ_0 . Siden det er flest partikler som absorberer på denne bølgelengden blir det også størst absorpsjon der. For hastigheter $|v_x| > 0$ ser vi at vi har færre partikler, dermed også svakere absorpsjon. Helt på enden av fordelingen hvor det er nesten 0 partikler får vi da heller nesten ingen absorpsjon.

[Forrige side](#)

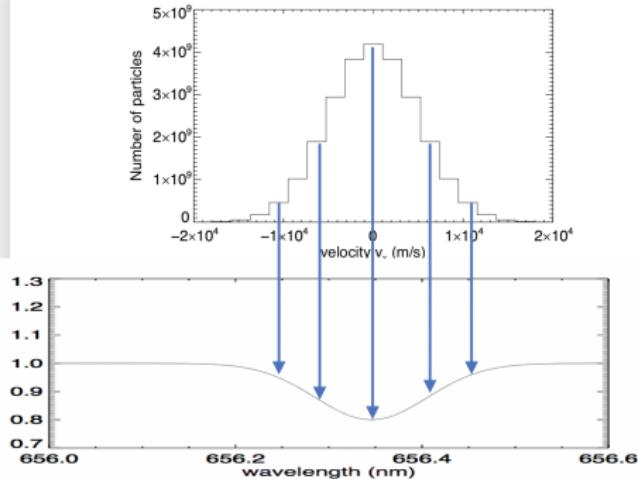
side 15 av 39

Formen til spektrallinjer

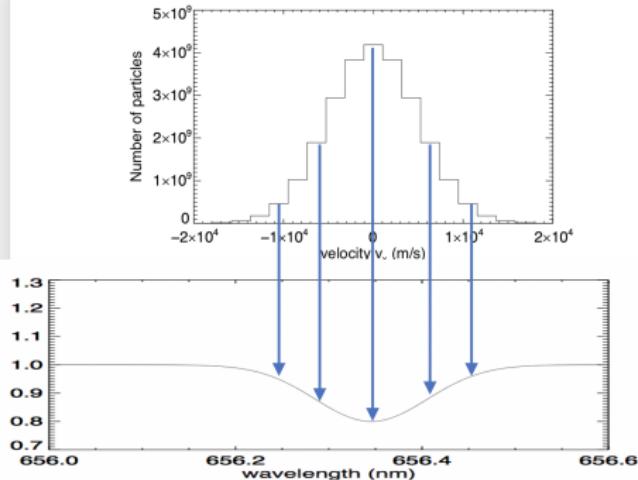


Ser du at hvor sterk absorpsjon du får er proporsjonalt med antall partikler som har den gitte hastigheten? Hvis dobbelt så mange partikler har en gitt hastighet så vil også dobbelt så mange fotoner bli absorbert på den tilsvarende bølgelengden. Kan du dermed se hvordan formen på spektrallinja vil være? Hva slags form vil $F(\lambda)$ ha nær spektrallinja? Tenk deg om to ganger før du går videre.

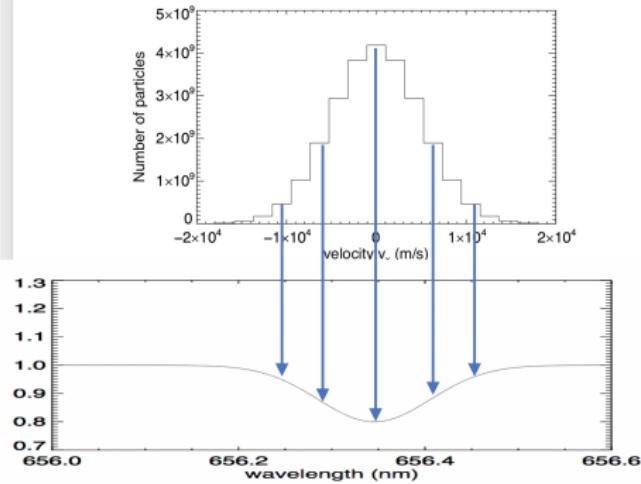
[Neste side](#)



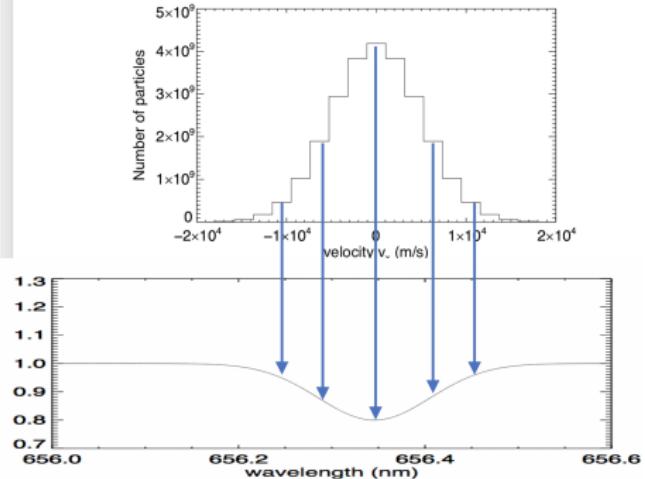
Fordelingen av hastigheter er Gaussisk, altså er fordelingen av antall partikler som absorberer som funksjon av hastighet og dermed bølgelengde, Gaussisk. Dermed må også antall fotoner som blir absorbert og dermed fallet i fluksen også være Gaussisk. Toppen i Maxwell-Boltzmann er på 0 hastighet, dermed blir toppen eller bunnen i fluksen også på λ_0 , dvs. ingen Doppler-effekt, slik som vi utledet for et par sider tilbake. Men hva med standardavviket σ ? Tenk deg godt om og se om du kan se hva det må bli!



Standardavvik for hastighet er $\sigma_v = \sqrt{\frac{kT}{m}}$. De partiklene som har v_x lik dette standardavviket vil gi opphav til en Dopplereffekt $\Delta\lambda = \lambda_0 \frac{v_x}{c}$ som insatt for v_x gir $\Delta\lambda = \frac{\lambda_0}{c} \sqrt{\frac{kT}{m}}$ og som dermed tilsvarer standardavviket for spektrallinja og dermed også er et mål på bredden til linja. Dermed ser vi at vi fra bredden av spektrallinja har et direkte mål på temperaturen til gassen, gitt at du kjenner massen m til atomene/molekylene.



Fluksen $F(\lambda)$ utenfor selve spektrallinja kaller vi kontinumsfluksen. Totalfluks i selve spektrallinja er altså kontinumsfluksen pluss formen på spektrallinja. Vi skal i det følgende anta at vi normaliserer fluksen $F(\lambda)$ slik at kontinumsfluksen er 1. Dermed blir $F(\lambda) = 1$ utenfor spektrallinja, på begge sider. Minimumsfluksen (hvis vi antar absorpsjonslinje), kaller vi F_{\min} . Bølgelengden i sentrum kaller vi λ_0 og standardavviket σ . Kan du skrive et uttrykk for $F(\lambda)$ uttrykt kun ved F_{\min} , λ_0 , σ og selvfølgelig også λ ? Tenk deg godt om og skriv ned et forslag før du blir om.



Fikk du noe slikt?

$$F(\lambda) = 1 + (F_{\min} - 1)e^{-\frac{(\lambda - \lambda_0)^2}{2\sigma^2}}$$

Her ser vi at hvis eksponenten er 1 (altså $\lambda = \lambda_0$) så er $F(\lambda) = F_{\min}$, mens når vi er langt fra sentrum av linja og eksponenten dermed går mot 0 så får vi 1 (kontinumsfluksen). Og formen er Gaussisk med standardavvik σ . **Hvis du ikke får dette til å stemme, kontakt foreleser/gruppelærer!**

Forrige side

Kaffe??? Er vel på tide...



Kanskje en gåtur for å klarne
tankene? Ihvertfall 10 min...

Har klart tankene nå!

Forrige side

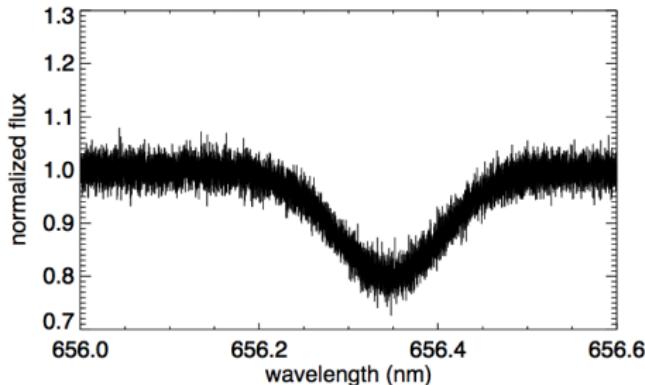
Nytt tema:

Observasjoner av spektrallinjer

Dette temaet fortsetter frem til side 25 av 39.

La oss nå se litt på observasjoner av disse linjene da!

Og dermed er vi fremme ved den ene innleveringoppgaven 1D.6. Da får du et observert spektrum med støy:



Her skal du bruke minste kvadraters metode for å finne et estimat av den glatte underliggende kurven og dermed av temperaturen til gassen.

Du kjenner nå modellen for $F(\lambda)$ og skal dermed tilpasse de ukjente parameterene λ_0 , σ og F_{\min} på akkurat samme måte som i 1C. Egentlig kjenner du jo λ_0 som er senteret i spektrallinjen, men hvis stjerna har en hastighet i forhold til observatøren så får vi også en Dopplereffekt pga. egenhastigheten (peculiar velocity, se del 1C) og dermed endres senterlinja λ_0 . Denne endringen i bølgelengde kan du bruke til å finne egenhastigheten til stjerna.



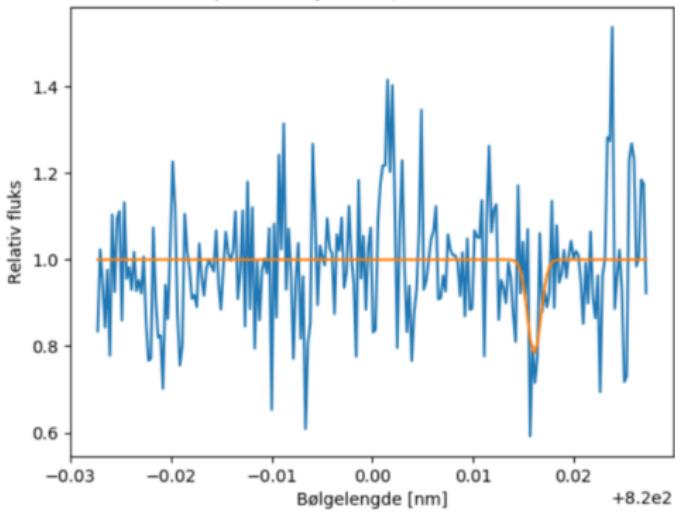
Et lite tips på veien: Når du skal finne intervaller for σ ved avlesning så er det litt vanskelig da σ ikke er en veldig intuitiv størrelse. Da er det mye lettere om du går veien via FWHM. Kikk tilbake på del 1A hvis du ikke husker hva FWHM var. Spesielt viktig her er sammenhengen mellom σ og FWHM:

$$\text{FWHM} = 2\sigma\sqrt{2 \ln 2}$$

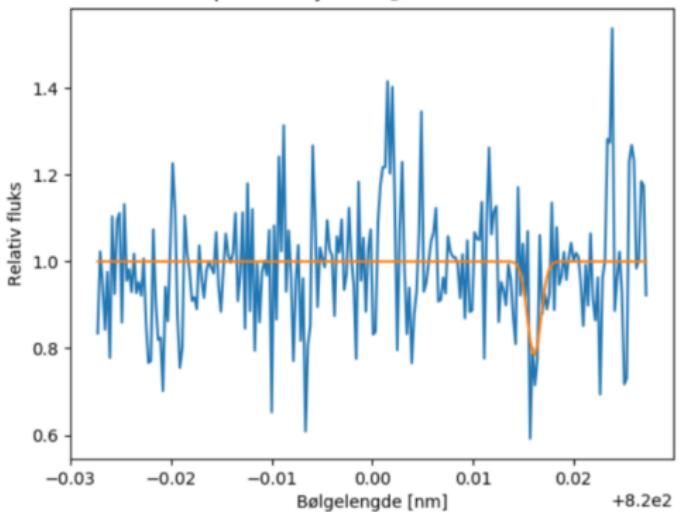
Bortsett fra det så er dette veldig likt det som du gjorde i 1C. Bruk tipsene der for å finne bugs i koden.

Merk forbindelsen til del 1C i denne oppgaven: når du finner den forflyttede λ_0 så finner du hastigheten til stjerna på det gitte tidspunktet. Nå du så gjentar dette for observasjoner tatt på flere forskjellige tidspunkt så får du til slutt hastighetskurven til stjerna som du brukte i 1C til å finne ut om den har planeter og hvilke egenskaper disse planetene har.

I oppgave 1D7 som også er en innleveringsoppgave og som er spesielt viktig for prosjektstudentene, skal dere lete etter spektrallinjer i spektret til atomsfæren på planeten deres. Et spekter kan f.eks. se slik ut:



I denne oppgaven vil standardavviket til støyen variere som funksjon av bølgelengde. Du skal dermed gjøre χ^2 tilpasning istedenfor minste kvadrat (se igjen 1C for repetisjon!). I figuren ser du et eksempel på en tilpasset spektrallinje. **Spørsmålet her blir hvordan du kan være sikker på om det faktisk er en spektrallinje her i det hele tatt?**



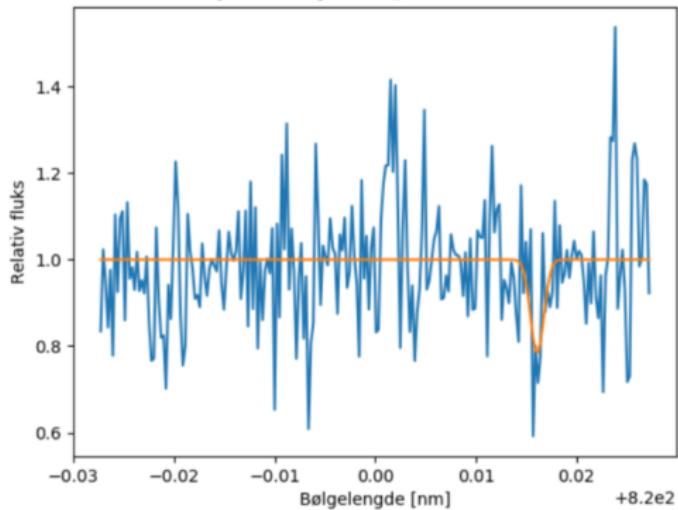
Ser du at støyen har utslag som er like kraftige som spektrallinja som har blitt funnet. Det er viktig å merke seg at minste kvadraters metode og χ^2 metoden gjør en best mulig tilpasning selv om det i dette tilfellet godt kan være at det overhodet ikke er noen spektrallinje her! Da kan det være at den har prøvd å finne en Gaussisk grop inne i støy-fluktuasjonene! Tenk gjennom hva du kan gjøre for å luke ut slike tilfeller (du vil aldri kunne luke disse ut med 100% sikkerhet!). Hvilken strategi vil du bruke for å avgjøre om dette er en linje eller ikke?

Forrige side



side 24 av 39

Observasjoner av spektrallinjer



Fler tips til dette vil du få i selve oppgaven og på gruppene hvis du er usikker.

Neste side

Forrige side

Nytt tema:

Størrelseklasser

Siste tema i denne forelesningen!

Litt astronomi står på programmet...

[Forrige side](#)

side 25 av 39

[Størrelseklasser](#)

Da har vi kommet til siste tema i del 1D. Dette dreier seg om en ny måleenhet for **fluks** og **luminositet** som brukes hyppig i astrofysikken og da spesielt blant de som gjør observasjoner med teleskop. **Hvis du ikke har full kontroll på disse to begrepene, gå tilbake og repeter, evt. spør foreleser/gruppelærer før du går videre!**

[Neste side](#)



(bilde fra NASA/JPL)

I bildet ser du massevis av objekter med forskjellig fluks. Noen objekter er veldig lysende med stor fluks, noen er svake og såvidt synlige og dermed med lav **mottatt** fluks. Merk at vi her snakker om **mottatt** fluks, fluksen tatt ved observatøren. Fluksen rett ved objektet, den **utsendte** fluksen, er en helt annen. Dobbeltsjekk at du forstår dette og at du vet hvordan du kan regne fra utsendt fluks til motsatt fluks og tilbake igjen.

Neste side



(bilde fra NASA/JPL)

Den greske astronomen Hipparkhos (omkring 150 år før vår tidsregning) klassifiserte stjerner på nattehimmelen i 6 såkalte størrelseklasser (magnitudes). De aller sterkeste stjernene på himmelen var i størrelsekasse 1, mens de man såvidt kunne skimte med øyet var i størrelsekasse 6. Kan du tenke deg hva man idag bruker til å klassifisere stjernenes 'styrke' på himmelen?

Neste side



(bilde fra NASA/JPL)

Jepp, man bruker faktisk enda Hipparkhos sin skala, men man har gjort det litt mer vitenskapelig/matematisk. Hvor sterk vi ser en stjerne på himmelen er jo bare et mål på den mottatte fluksen. Hvis fluksen (lysenergi vi mottar per areal og tid) er stor, så ser stjerna sterk ut og motsatt. Øyet registrerer lysstyrke logaritmisk i fluks. Dermed har man definert det slik at et objekt som har 100 ganger større fluks en et annet objekt har en forskjell i størrelseklasse på 5. Dette stemmer ganske godt med Hipparkhos' opprinnelige klassifisering.

[Neste side](#)



(bilde fra NASA/JPL)

Så, da har vi det vi trenger. Anta at vi har to objekter, objekt 1 har fluks F_1 og størrelseklasser m_1 . Tilsvarende har objekt 2 fluks F_2 og størrelseklasse m_2 . Vi vet at hvis $F_2 = F_1$ så er $m_1 = m_2$. Vi har også definert at hvis $F_1 = 100F_2$ så er $m_2 - m_1 = 5$ (**MERK: Størrelseklassen blir mindre når fluksen blir større, lav størrelseklasse betyddet jo at stjerna var sterke!.**) Kan du finne en generell sammenheng mellom F_1 , F_2 , m_1 og m_2 ? Hint: her må det vel noe logaritmisk til (10-logaritme). Ikke gå videre før du har et forslag.

[Neste side](#)



(bilde fra NASA/JPL)

Hvis begge betingelser skal være oppfylt, hvilke av de følgende uttrykk kan det være? (det kan være flere enn et som er riktig). Merk at $\log = 10\text{-log}$!

$$F_1 = 5 \log F_2$$

$$F_1 = 10^{(\log F_2)/5}$$

$$F_1 - F_2 = 5 \log (m_1 - m_2)$$

$$F_1 = F_2 100^{(m_2 - m_1)/5}$$

$$F_1 - F_2 = 10 \log [(m_2 - m_1)/5]$$

$$m_1 - m_2 = 2.5 \log (F_1/F_2)$$

$$m_1 = m_2 \log [(F_1 - F_2)/5]$$

$$m_1 = m_2 10^{5(F_1 - F_2)}$$

$$m_1 = m_2 5 \log (F_1 - F_2)$$

$$m_1/m_2 = 100^{(5F_1/F_2)}$$

$$F_1/F_2 = 100^{(5m_1/m_2)}$$

Forrige side



side 31 av 39

Størrelseklasser

Har du sjekket skikkelig? Er det virkelig slik at når $m_1 = m_2$ så blir $F_1 = F_2$ for dette uttrykket? Er det også slik at når $F_1 = 100F_2$ så er $m_2 - m_1 = 5$? Nei, begge er ikke oppfylt i dette uttrykket. Gå tilbake og sjekk igjen!

Forrige side



side 31 av 39

Størrelseklasser

Det er helt riktig! Ved å bruke at størrelseklassen er 5 ganger mindre hvis fluksen er 100 ganger større kan vi skrive at

$$F_1 = F_2 100^{(m_2 - m_1)/5}$$

Dette gir oss dermed

Sammenhengen mellom fluks og størrelsekasse (magnitude)

$$m_1 - m_2 = -2.5 \log(F_1/F_2)$$

der m_1 og F_1 er størrelseklassen og fluksen for objekt 1 mens m_2 og F_2 er størrelseklassen og fluksen for objekt 2.

Kan du se hvilke egenskaper ved objektet som avgjør hvilken
størrelsekasse/fluks det har? Det er to egenskaper...

Neste side

Forrige side



side 32 av 39

Størrelseklasser

Fant du virkelig to egenskaper???

Ikke gå videre før du har tenkt deg godt om!

Neste side

Forrige side



side 33 av 39

Størrelseklasser

Netttopp ja! Fluksen avhenger jo av luminositeten og arealet som energien spres ut i! Men dette arealet avhenger jo av avstanden til objektet. Så luminositet og avstand alene avgjør fluksen og dermed størrelseklassen så lange vi antar at stråling ikke blir absorbert av f.eks. gass på veien til oss. Dermed ser vi at to stjerner med samme størrelseklasse kan ha veldig forskjellig luminositet hvis den ene er mye nærmere enn den andre. Størrelseklassen (og dermed hvor sterk stjerna/objektet ser ut til å være) sier oss altså ingenting om hvor sterkt dette objektet virkelig lyser (luminositeten).

Neste side



Hvor sterkt objektet virkelig lyser måles jo med luminositet, men vi har et størrelseklassemål for dette også.

Tilsynelatende og absolutt størrelsekasse (apparent and absolute magnitude)

Den størrelseklassen vi har snakket om så langt er et mål på fluksen vi mottar fra objektet, og avhenger dermed av luminositeten og avstanden til objektet. Dette kaller vi **tilsynelatende størrelsekasse** og vi bruker den matematiske betegnelsen m . Vi kan også definere **absolutt størrelsekasse** som kun avhenger av luminositeten til objektet og betegnes matematisk med M . *Absolutt størrelsekasse er den tilsynelatende størrelseklassen objektet ville hatt dersom vi hadde flyttet objektet til en avstand av 10pc*

Forrige side



side 35 av 39

Størrelseklasser

Dersom vi flytter alle objekter i universet til en avstand av 10pc, så vil den tilsynelatende lysstyrken vi ser på himmelen være et mål på hvor sterkt objektet faktisk lyser, siden avstanden nå er den samme for alle objekter.

Dermed er absolutt magnitude et annet mål på luminositeten. La oss prøve å finne en sammenheng mellom den tilsynelatende størrelseklassen m og den absolute størrelseklassen M til et objekt. **Kan du tenkte deg hvilken egenskap ved objektet denne sammenhengen må avhenge av?**

Neste side

Ganske riktig, på samme måte som at **sammenhengen mellom mottatt fluks og luminositet avhenger av avstanden**, så må det **samme gjelde for tilsynelatende og absolutt størrelsekasse**. Du skal nå prøve å selv komme frem til sammenhengen mellom m og M :

- Anta at du har et objekt, vi kaller det objekt 1, med tilsynelatende størrelsekasse m_1 , i avstand r .
- Så har du et helt identisk objekt i en avstand av 10 pc, som du observerer med tilsynelatende størrelsekasse m_2 . Denne tilsynelatende størrelseklassen tilsvarer jo da også den absolute størrelseklassen M for begge objekter siden objektene er identiske og det siste objektet befinner seg i en avstand av 10 pc.
- Før du blar om, bruk sammenhenger du kjenner mellom fluks og luminositet samt definisjonen av tilsynelatende størrelsekasse til å finne sammenhengen mellom m og M .

Forrige side



side 37 av 39

Størrelseklasser

Kom du frem til at

sammenhengen mellom tilsynelatende og absolutt størrelsekklasse er

$$m - M = 5 \log\left(\frac{r}{10pc}\right)$$

???

Hvis ikke, ta en kikk på [denne videoen](#)

Neste side

[Forrige side](#)

side 38 av 39

Størrelseklasser

Hvis vi tar en kikk på uttrykket for tilsynelatende størrelsekasse en gang til:

$$m_1 - m_2 = -2.5 \log(F_1/F_2)$$

så ser vi at du trenger en annet objekt 2 med kjent fluks og størrelsekasse for å kunne finne størrelseklassen til objekt 1! Vi trenger å *kalibrere* størrelseklasseskalaen. I mange år har stjerna Vega blitt brukt til dette, denne definerte man til å ha tilsynelatende størrelsekasse 0 (i dag brukes en noe annen definisjon, men det skal vi ikke snakke nærmere om her).

Merk at Hipparkhos sin skala gikk fra 1 til 6 der 1 var de sterkeste stjernene på himmelen. Med den matematiske definisjonen så kan vi altså gå under 1 og over 6. En stjerne med størrelsekasse 6 også med den matematiske definisjonen en stjerne som såvidt er synlig med øyet, men med teleskop kan vi i dag se svake objekter med størrelsekasse langt større enn 6.

[Neste side](#)

[Forrige side](#)

side 39 av 39

[Størrelseklasser](#)

Himmelens sterkeste stjerne, Sirius, har negativ tilsynelatende størrelsekasse på -1.46. Sola har tilsynelatende størrelsekasse på -26.74. I andre enden av skalaen så kan romteleskopet Hubble observere objekter så svake at de har tilsynelatende størrelsekasse større enn 30. For størrelseklassen til flere objekter, se

[tabellen i bunnen av denne Wikipedia-artikkelen.](#)[Neste side](#)

Forrige side



Gratulerer, del 1D er overstått. Du bør nå:

- kjenne til hvilke kilder til informasjon vi har om universet,
- kunne de viktigste prosessene som genererer elektromagnetisk stråling i verdensrommet,
- vite hva en romvinkel er,
- kunne forstå, definere og regne med uttrykkene fluks, luminositet, intensitet samt fluks og luminositet per bølgelengde,
- vite hva et sort legeme er og egenskapene til strålingen det sender ut,
- forstå hvordan en spektrallinje (emisjon og absorpsjon) dannes, hvilken form den har, hva som avgjør dens form og dens bredde,
- estimere en tilpasning til en spektrallinje fra data med støy,
- kunne definere og regne med visuelle og absolute størrelseklasser.

Flott hvis du nå kan klikke på smilefjesene over og fortelle hva du synes om dette interaktive forelesningsnotatet. Hva var bra og nøyaktig hva kan forbedres? All ris og ros mottaes med takk!