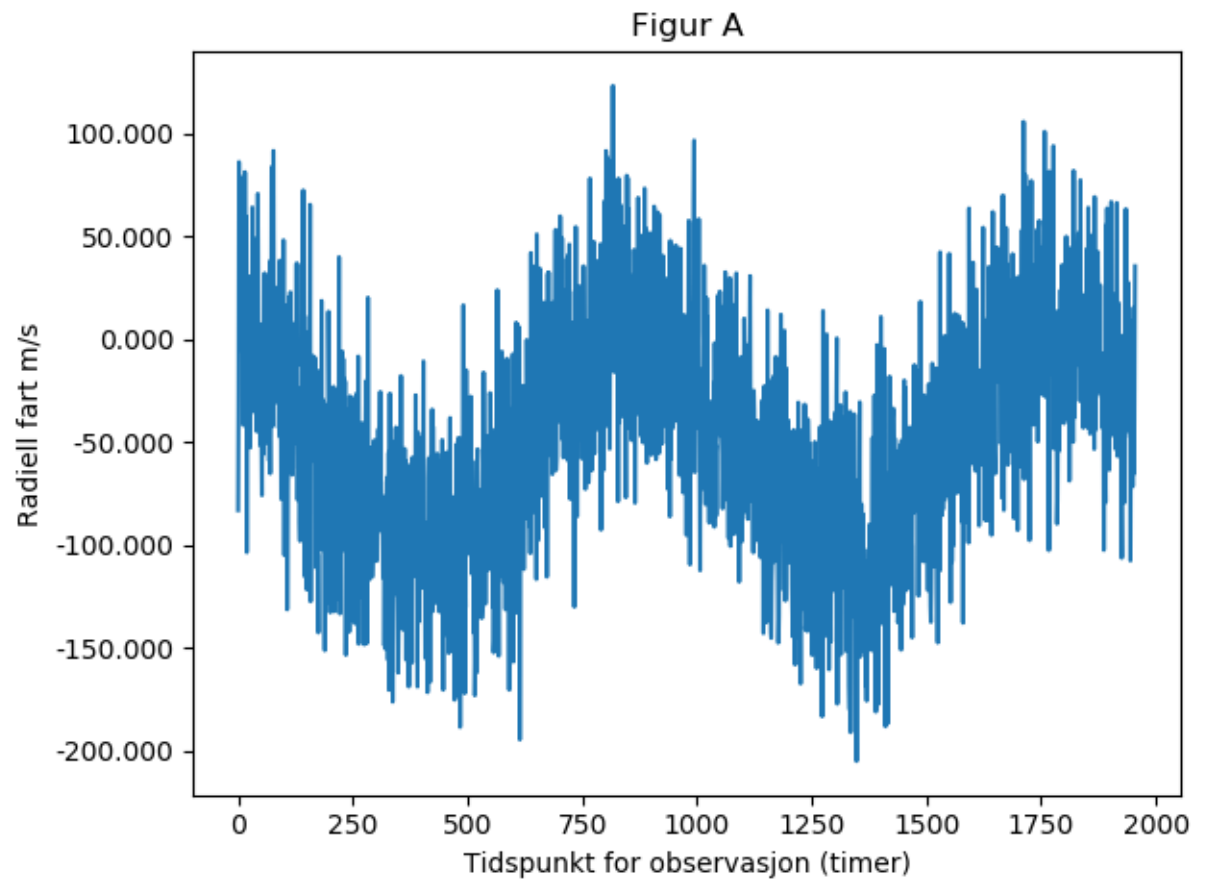


# Samlefil for alle data til prøveeksamen

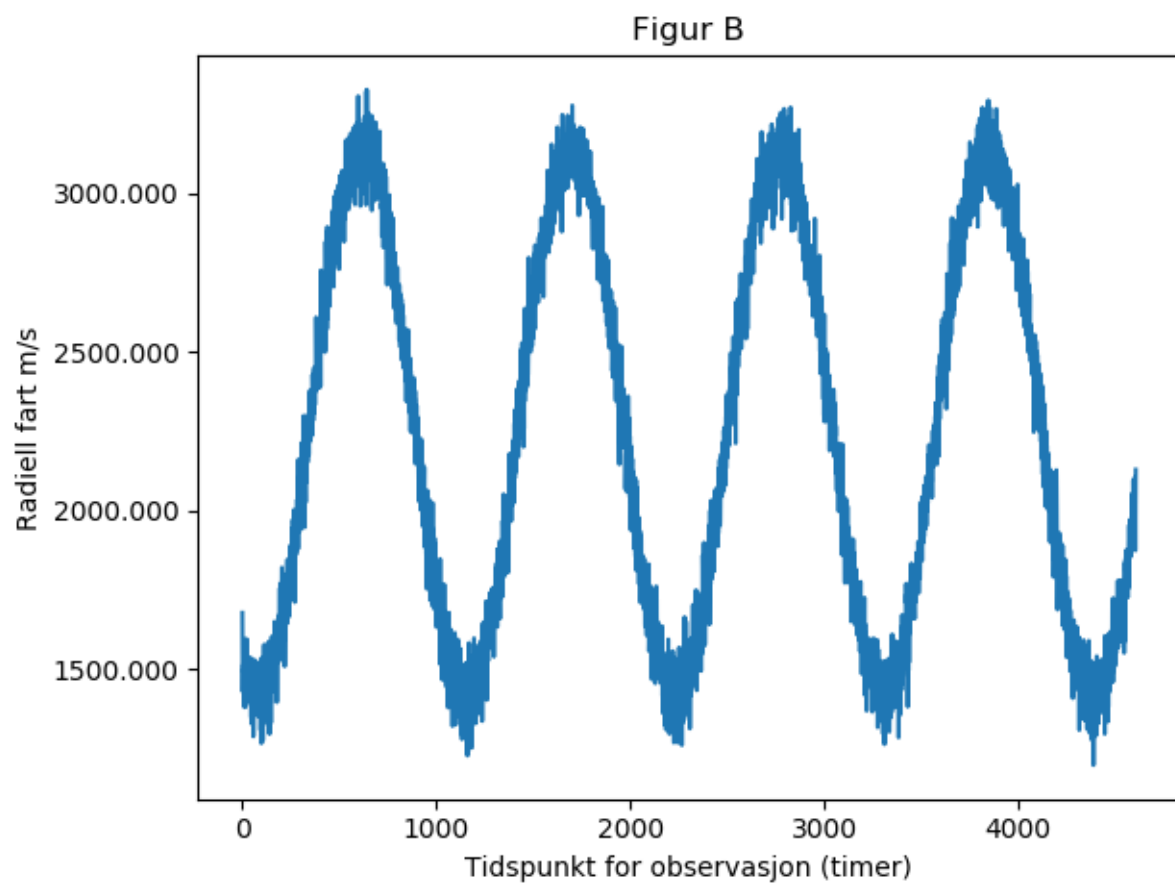
Filen 1A/Oppgave1AFigur\_A.png

Figure 1: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur\_A.png



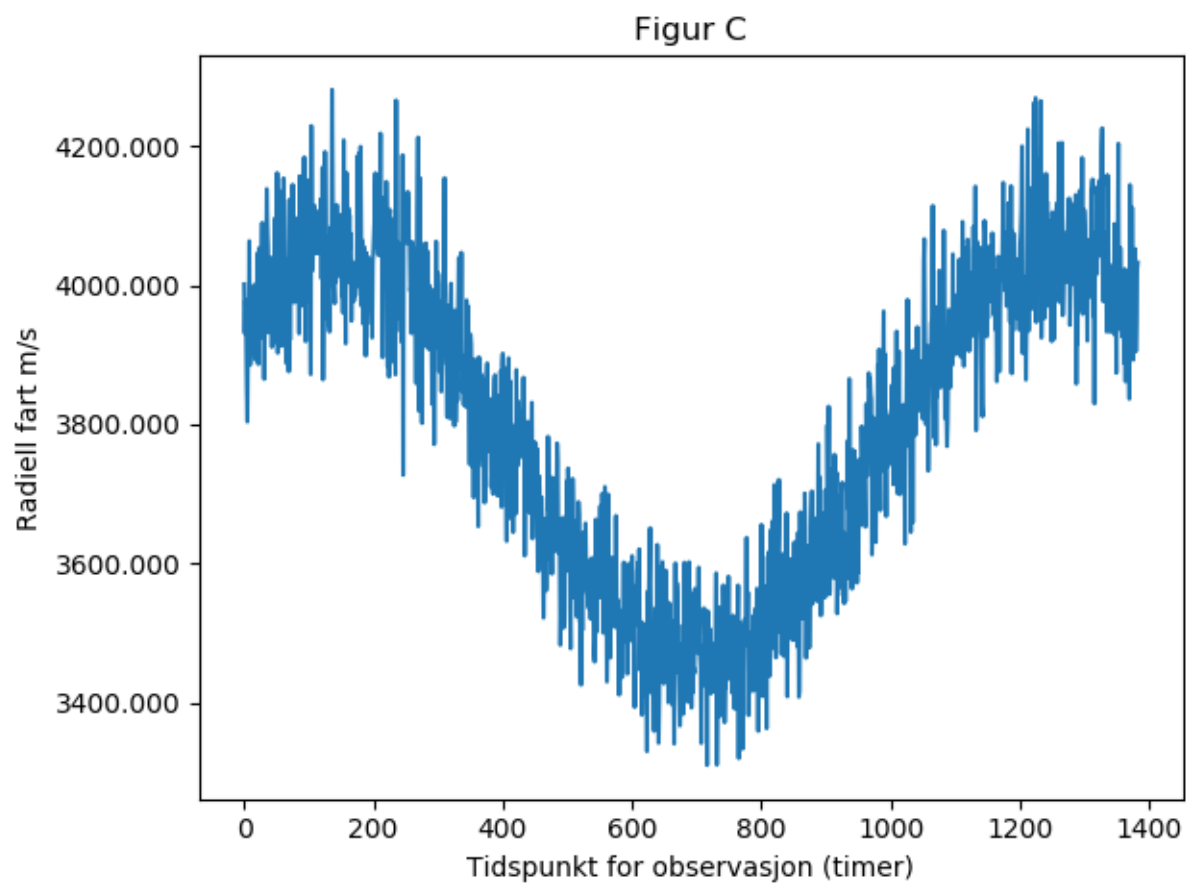
Filen 1A/Oppgave1AFigur\_B.png

Figure 2: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur\_B.png



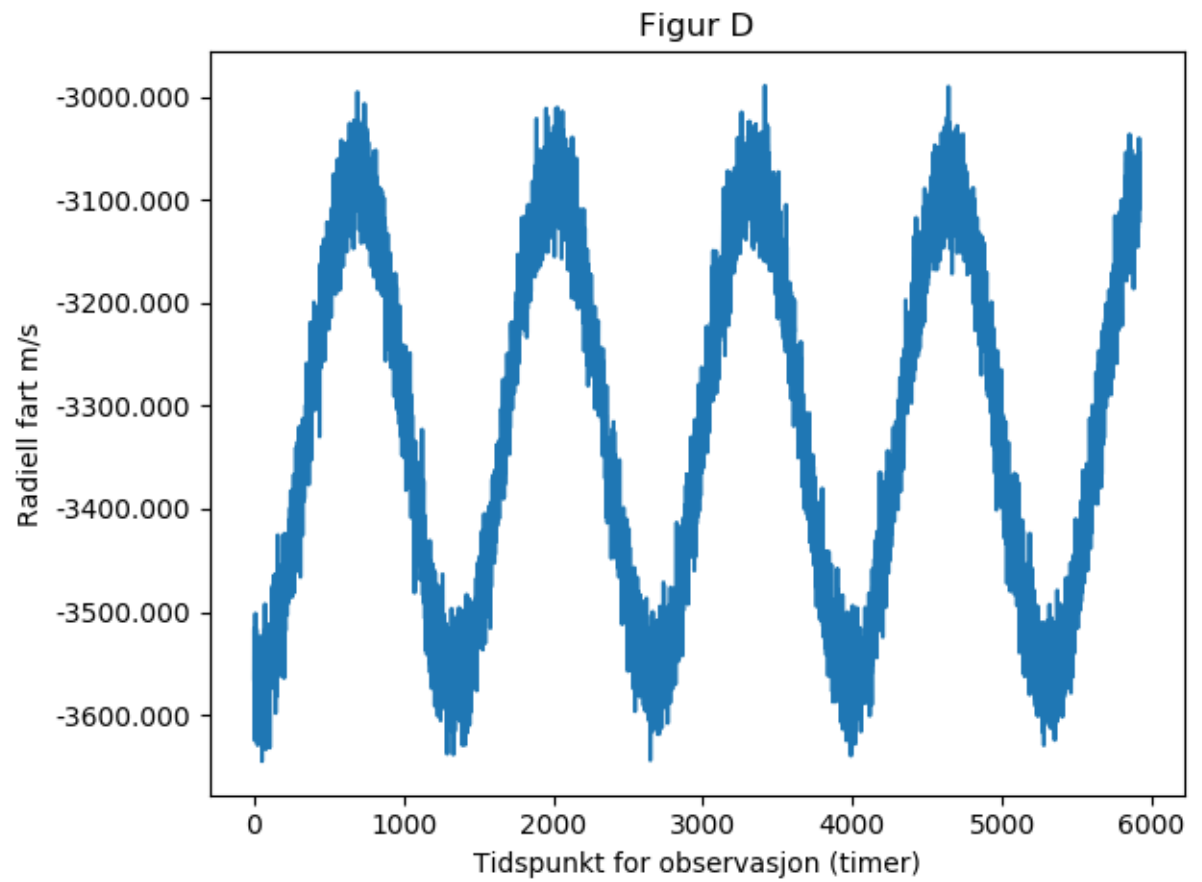
Filen 1A/Oppgave1AFigur\_C.png

Figure 3: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur\_C.png



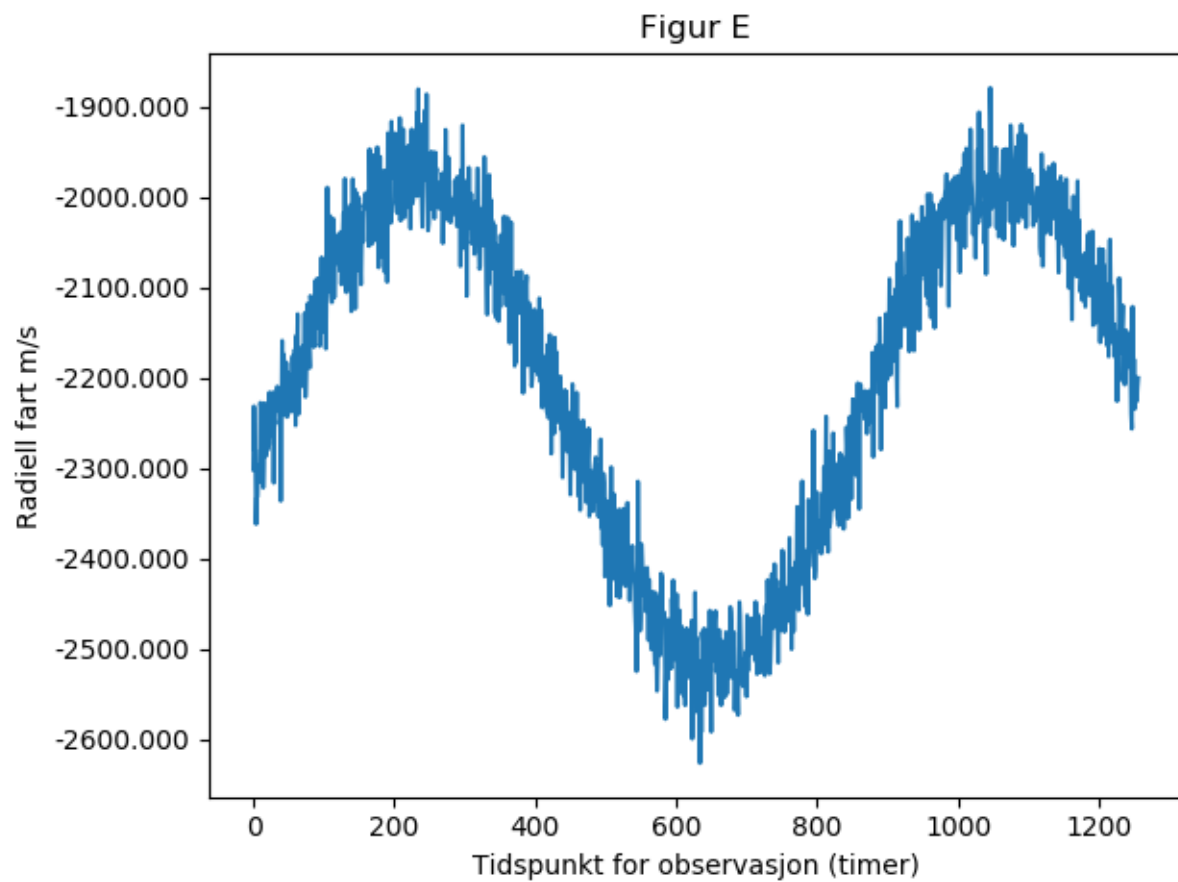
Filen 1A/Oppgave1AFigur\_D.png

Figure 4: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur\_D.png



## Filen 1A/Oppgave1AFigur\_E.png

Figure 5: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur\_E.png

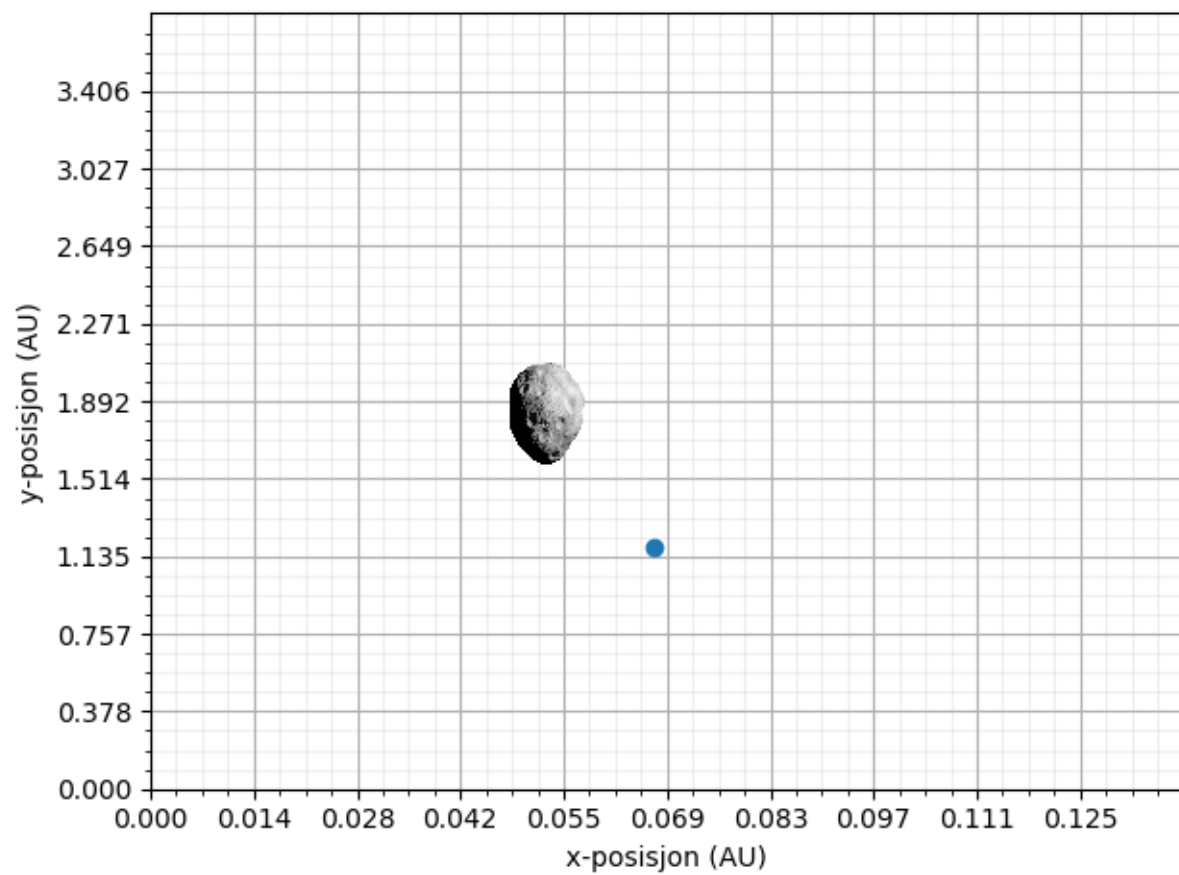


## Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor  $7.40\text{e}+09$ .

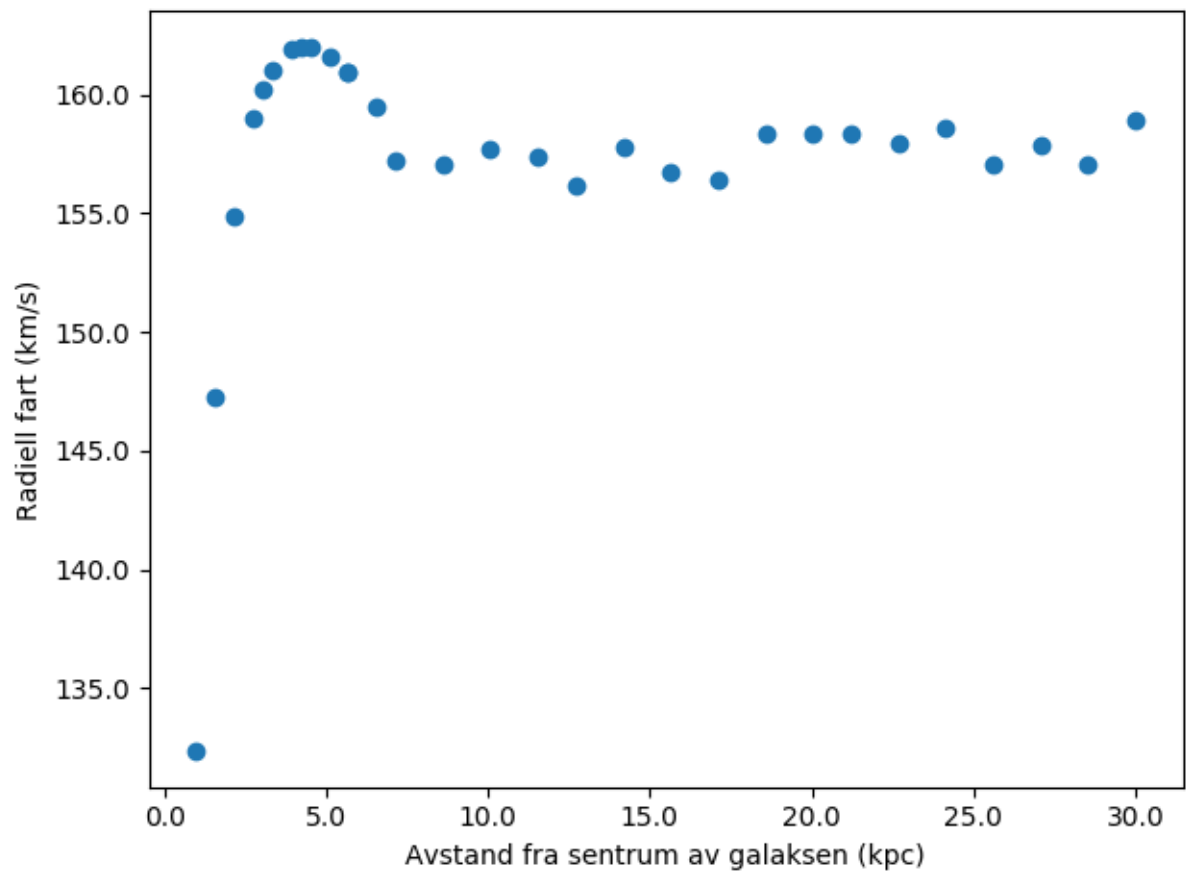
Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



## Filen 1E.png

Figure 7: Figur fra filen 1E.png



## Filen 1G.txt

STJERNE A) stjerna har en levetid på noen millioner år og fusjonerer hydrogen til helium i kjernen

STJERNE B) stjernas luminositet er 3 ganger solas luminositet og den fusjonerer hydrogen til helium i kjernen

STJERNE C) stjerna er bare noen hundretusen år gammel men skal allerede

snart begynne sin første heliumfusjon

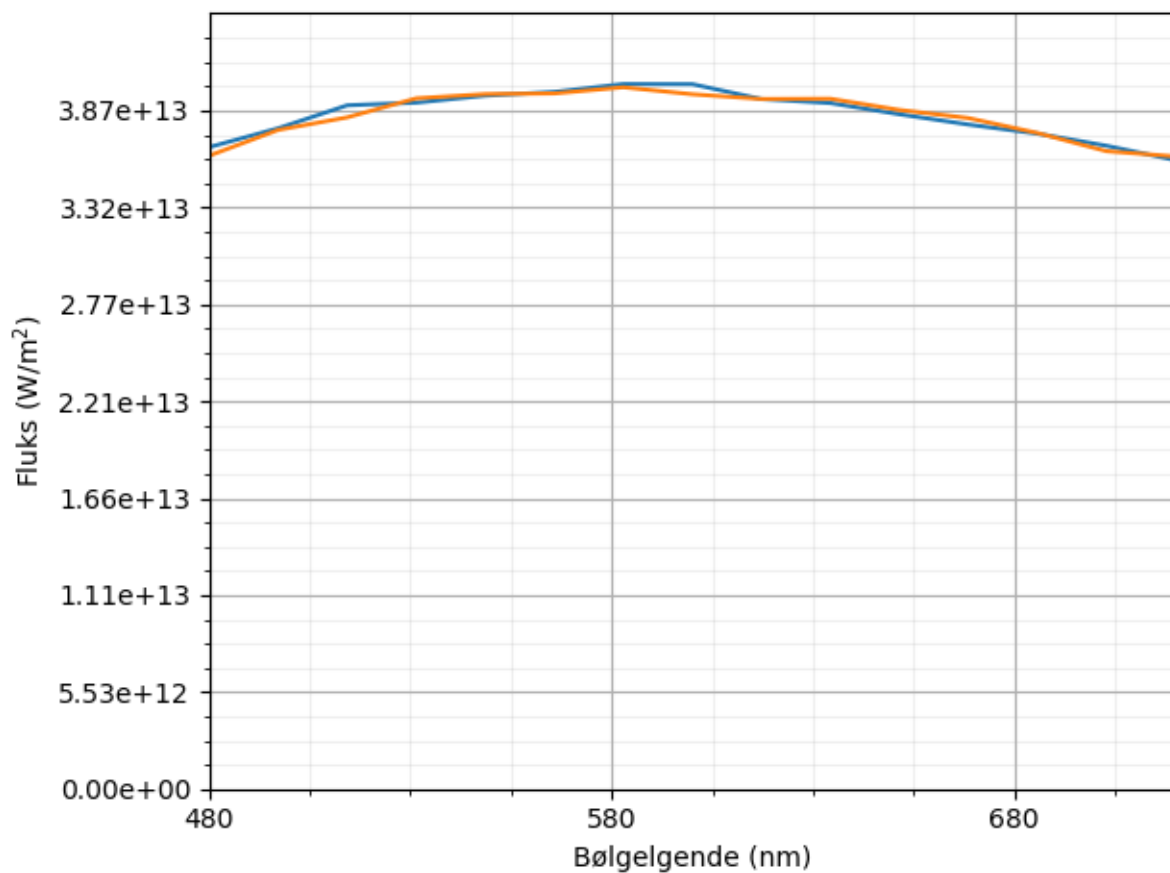
STJERNE D) stjerna fusjonerer hydrogen til helium i et skall rundt kjernen

STJERNE E) massen til stjerna er 8 solmasser og den fusjonerer hydrogen i kjernen



## Filen 1H.png

Figure 8: Figur fra filen 1H.png



## Filen 1J.txt

Kjernen i stjerne A har massetetthet  $5.497 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 38 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet  $7.800 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 19 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet  $3.255 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 24 millioner K.

millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet  $8.486 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 34 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet  $2.260 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 17 millioner K.

### **Filen 1K/1K.txt**

Påstand 1: den tilsynelatende størrelsesklassen (magnitude) med blått filter er betydelig mindre enn den tilsynelatende størrelsesklassen i rødt filter

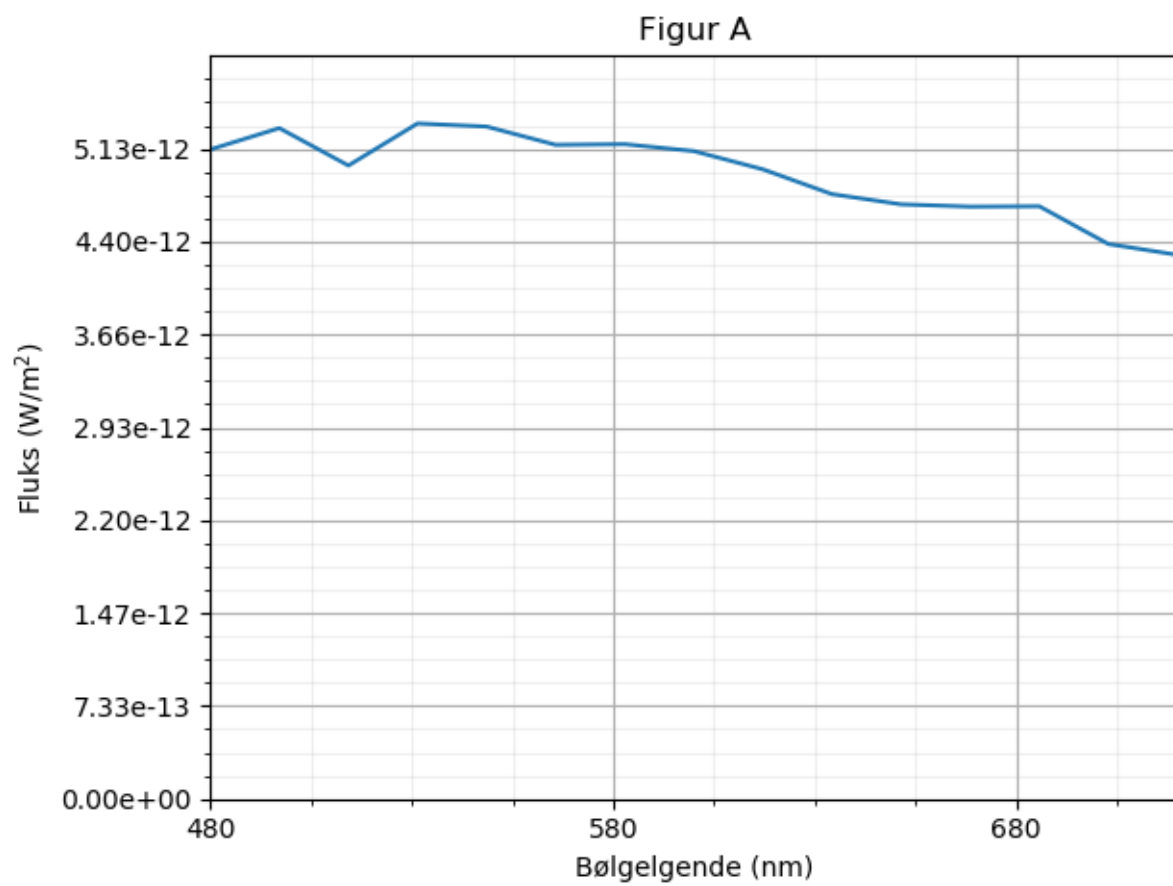
Påstand 2: den absolutte størrelsesklassen (magnitude) med UV filter er betydelig større enn den absolutte størrelsesklassen i blått filter

Påstand 3: denne har den største tilsynelatende bolometriske størrelsesklassen (altså den vanlige størrelsesklassen tatt over alle bølgelengder, uten filter)

Påstand 4: denne stjerna er nærmest oss

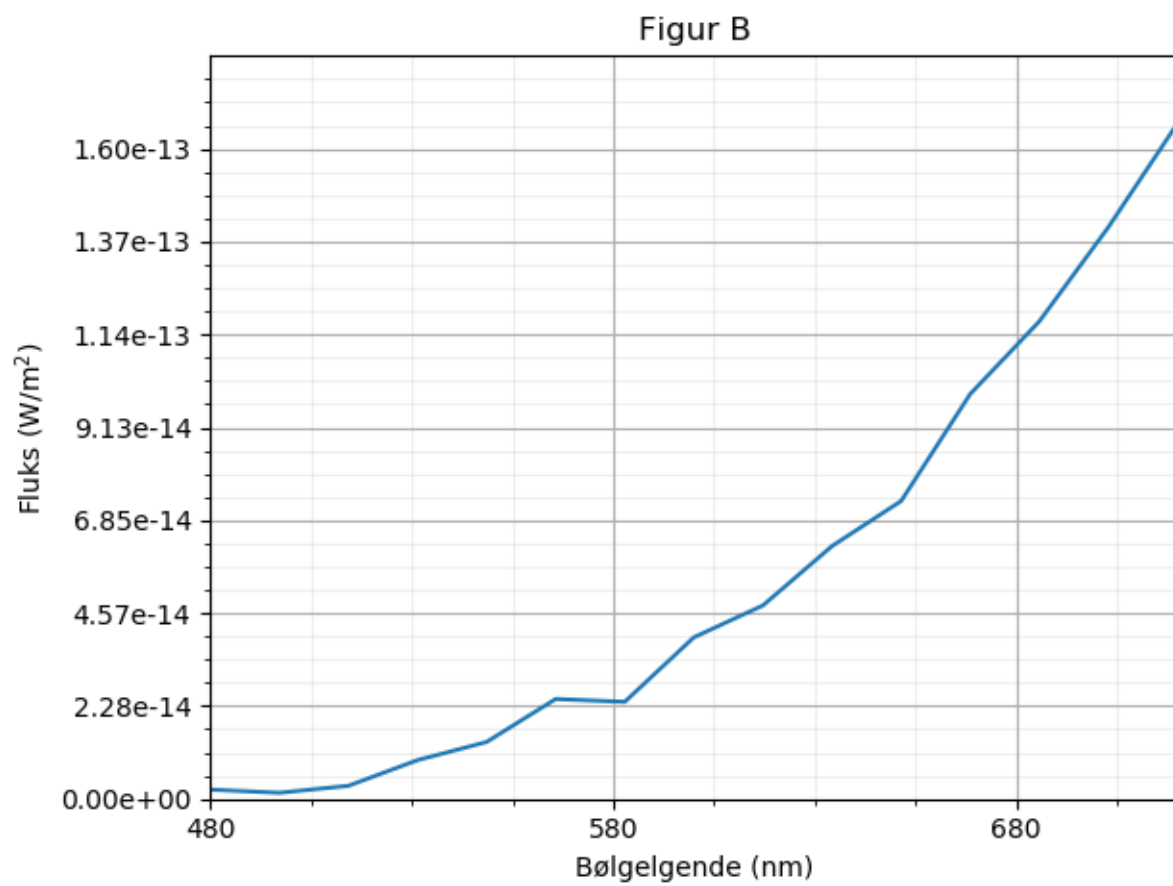
Filen 1K/1K\_Figur\_A\_.png

Figure 9: Figur fra filen 1K/1K\_Figur\_A\_.png



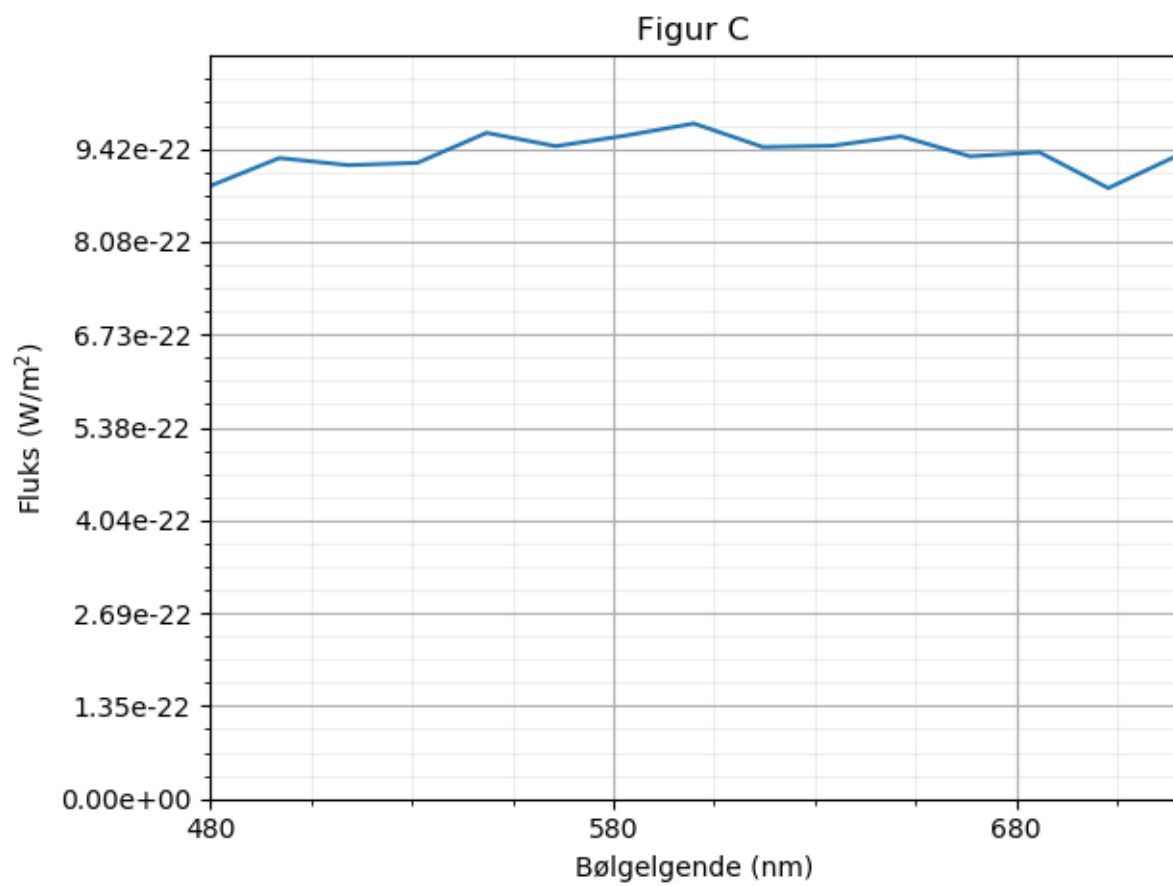
Filen 1K/1K\_Figur\_B\_.png

Figure 10: Figur fra filen 1K/1K\_Figur\_B\_.png



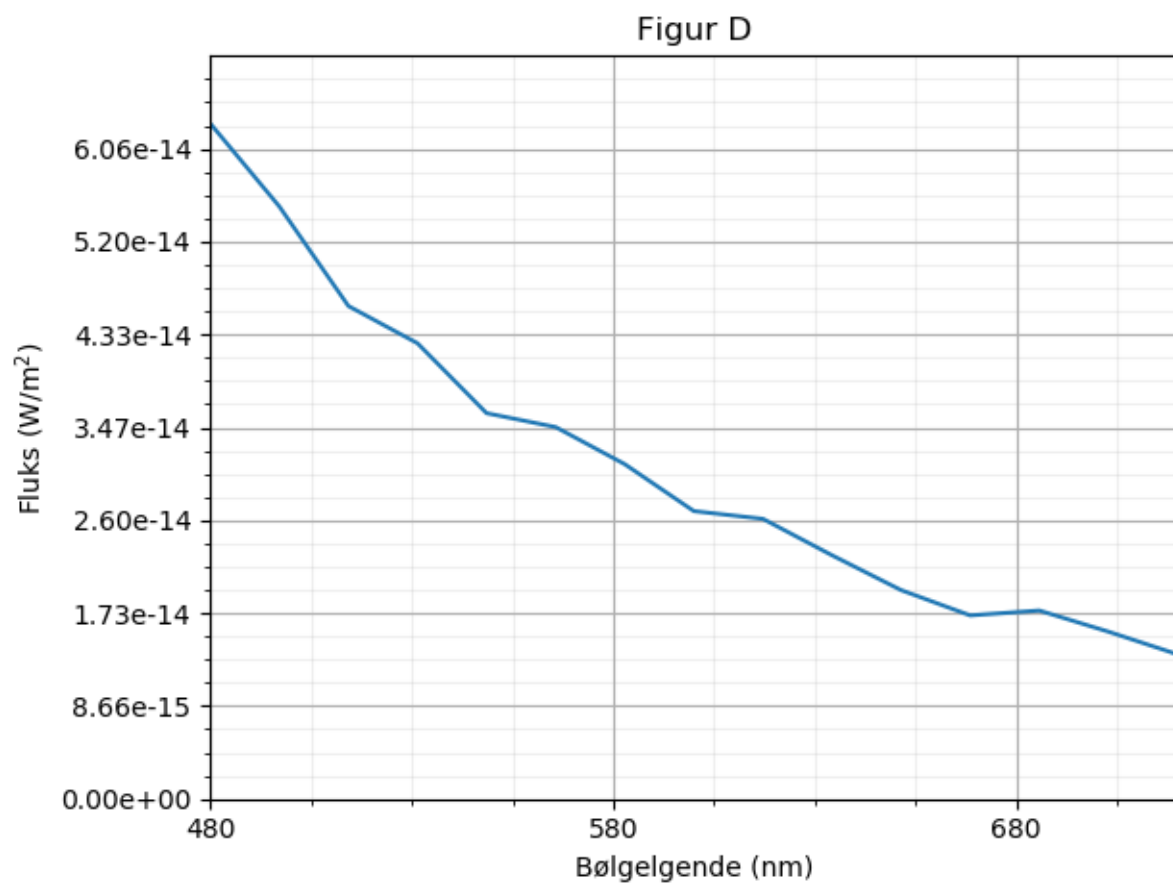
Filen 1K/1K\_Figur\_C\_.png

Figure 11: Figur fra filen 1K/1K\_Figur\_C\_.png



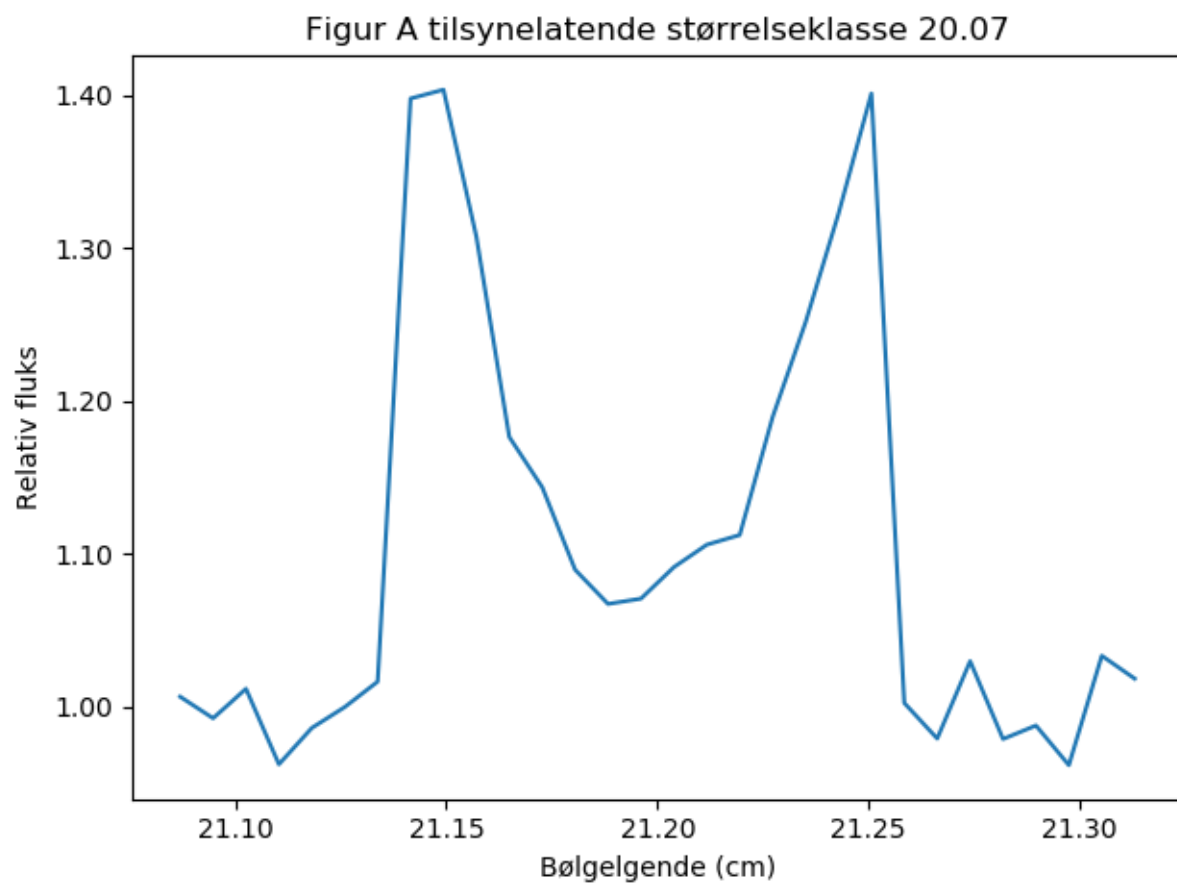
Filen 1K/1K\_Figur\_D\_.png

Figure 12: Figur fra filen 1K/1K\_Figur\_D\_.png



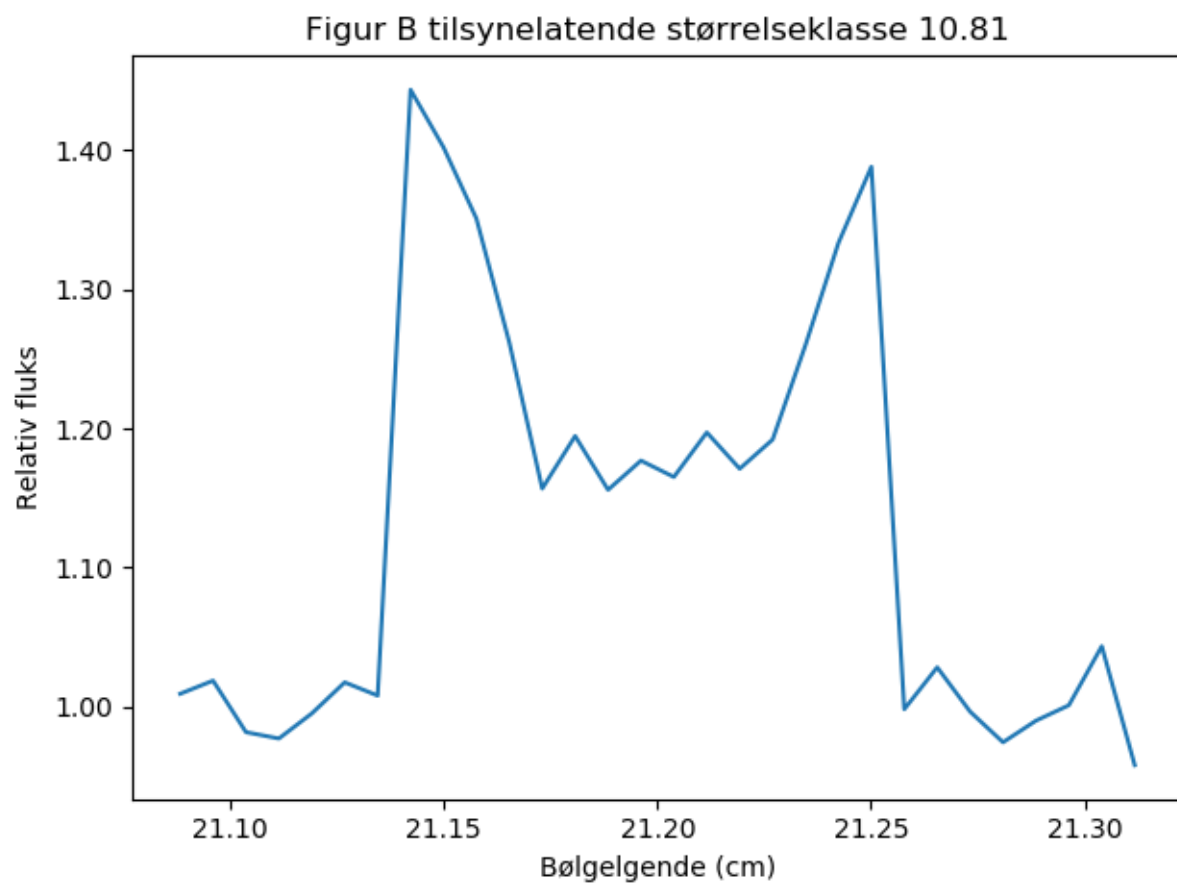
Filen 1L/1L\_Figure\_A.png

Figure 13: Figur fra filen 1L/1L\_Figure\_A.png



Filen 1L/1L\_Figure\_B.png

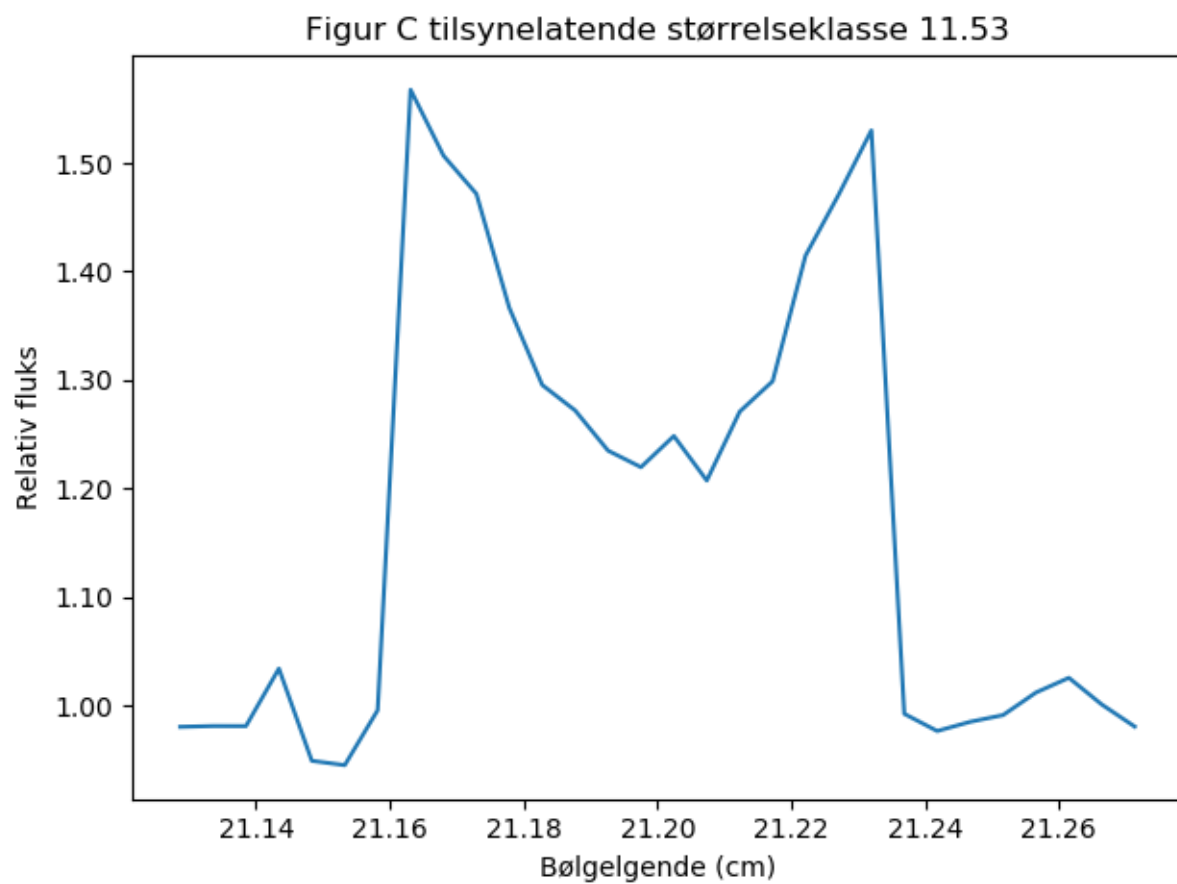
Figure 14: Figur fra filen 1L/1L\_Figure\_B.png





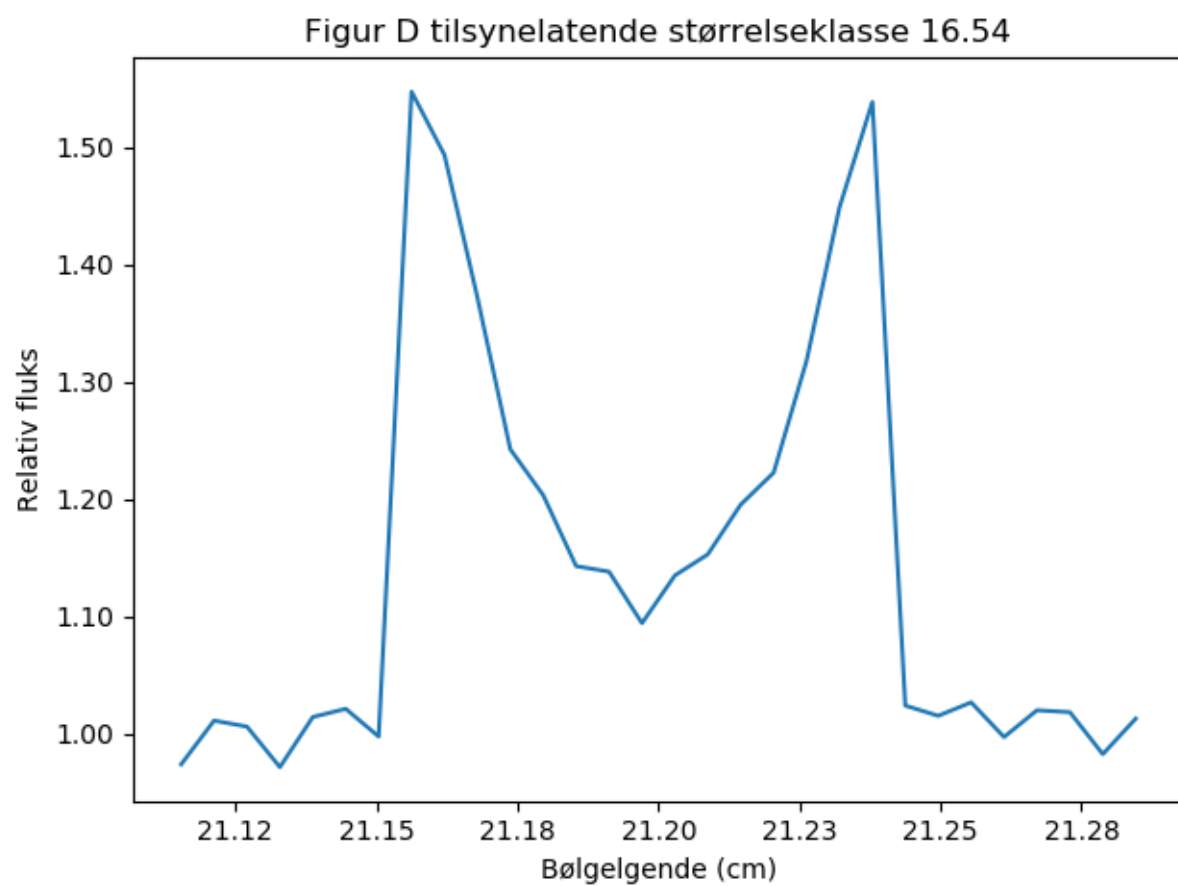
Filen 1L/1L\_Figure\_C.png

Figure 15: Figur fra filen 1L/1L\_Figure\_C.png



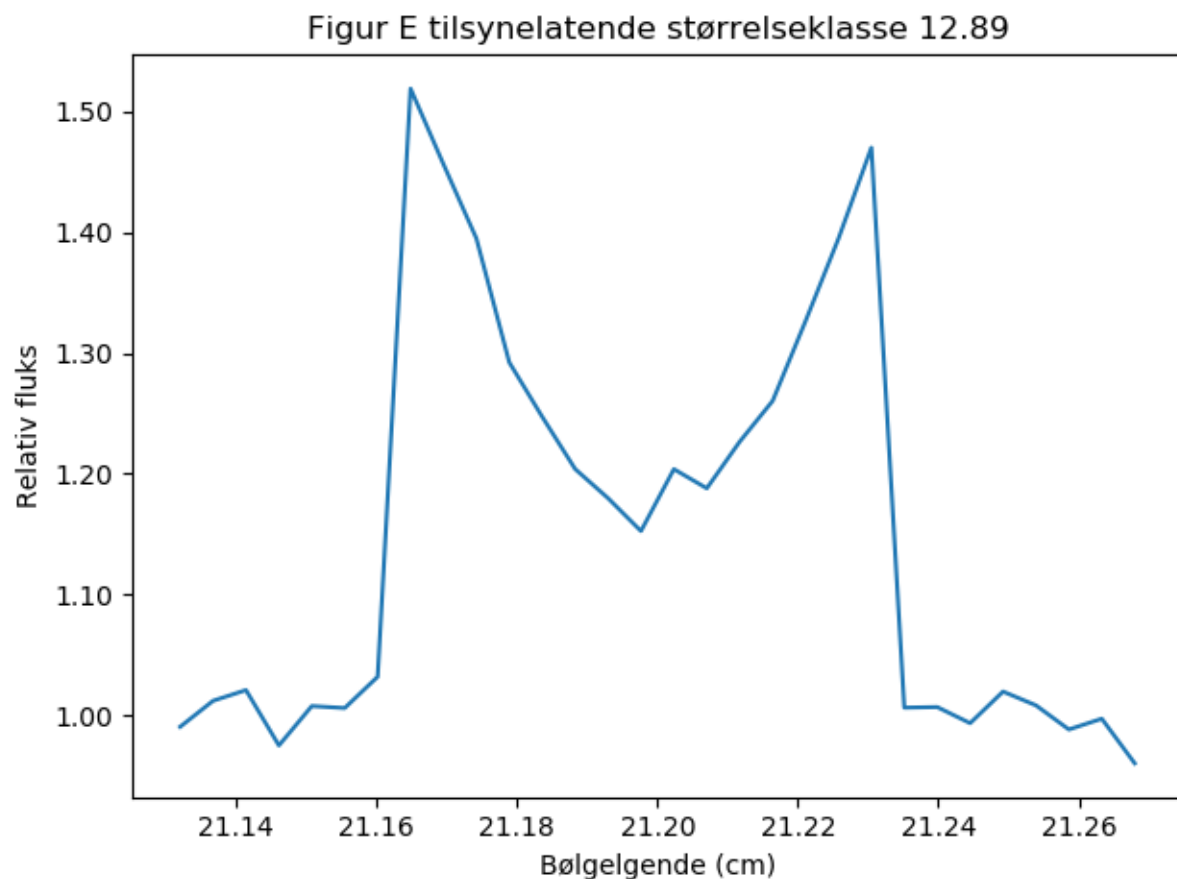
Filen 1L/1L\_Figure\_D.png

Figure 16: Figur fra filen 1L/1L\_Figure\_D.png



## Filen 1L/1L\_Figure\_E.png

Figure 17: Figur fra filen 1L/1L\_Figure\_E.png



## Filen 1N.txt

Kjernen i stjerne A har massetetthet  $4.732 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 25.60 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet  $4.016 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 19.34 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet  $4.132 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 17.28 millioner K.

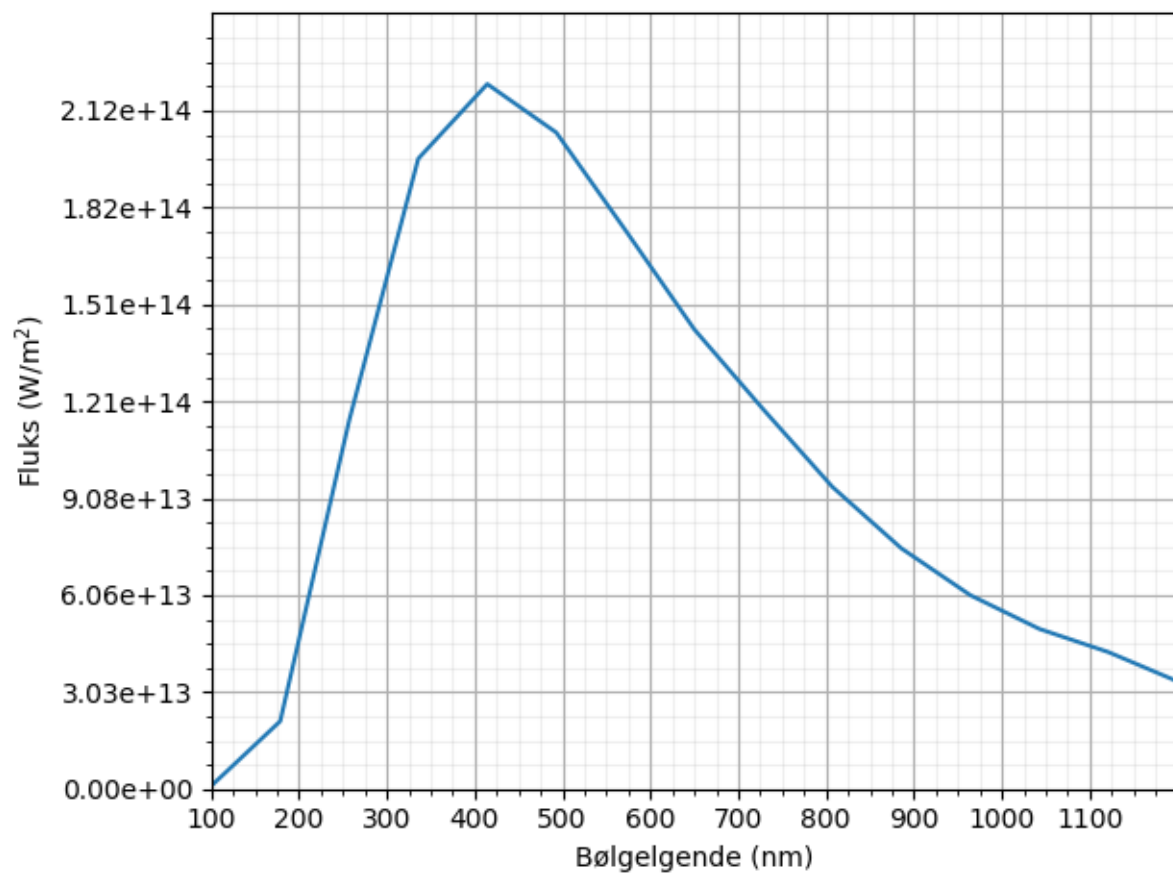
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet  $1.704\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 29.78 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet  $1.210\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 35.67 millioner K.

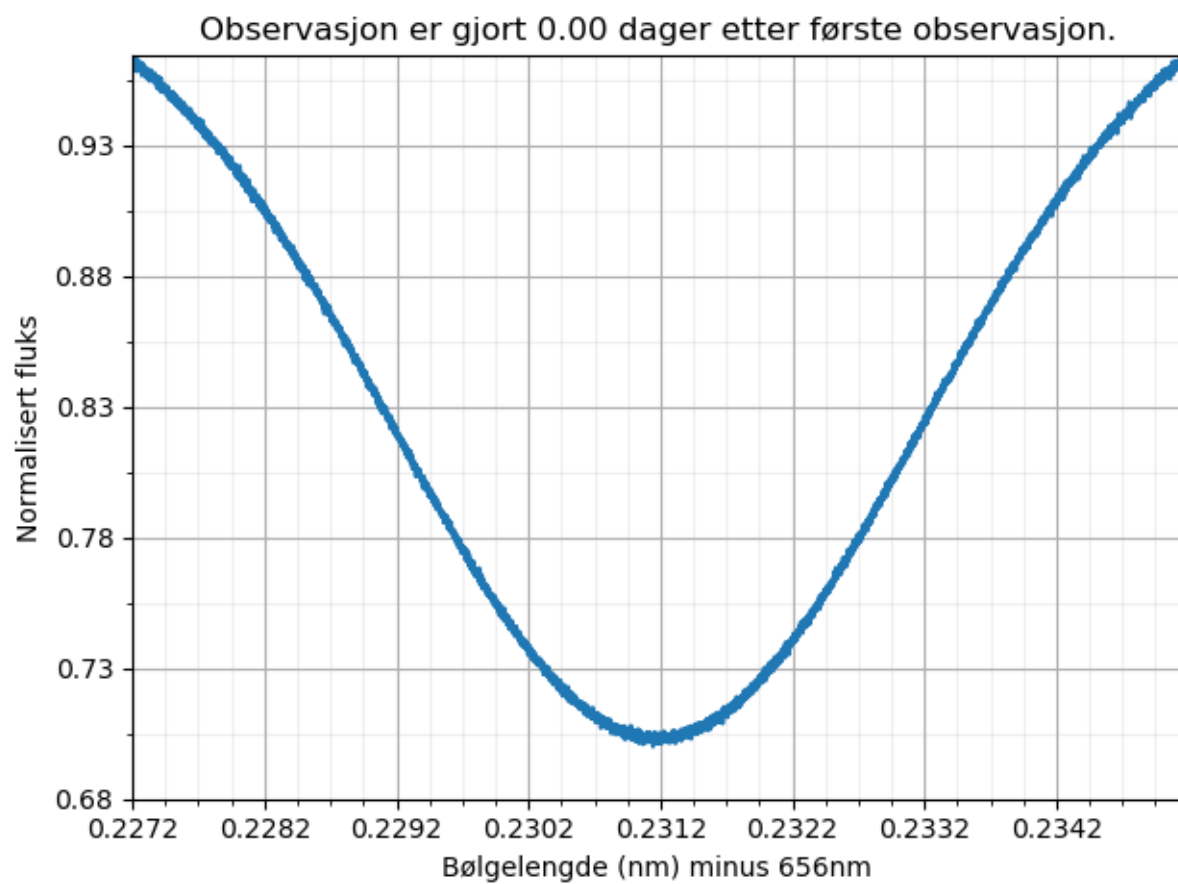
Filen 1O/1O.png

Figure 18: Figur fra filen 1O/1O.png



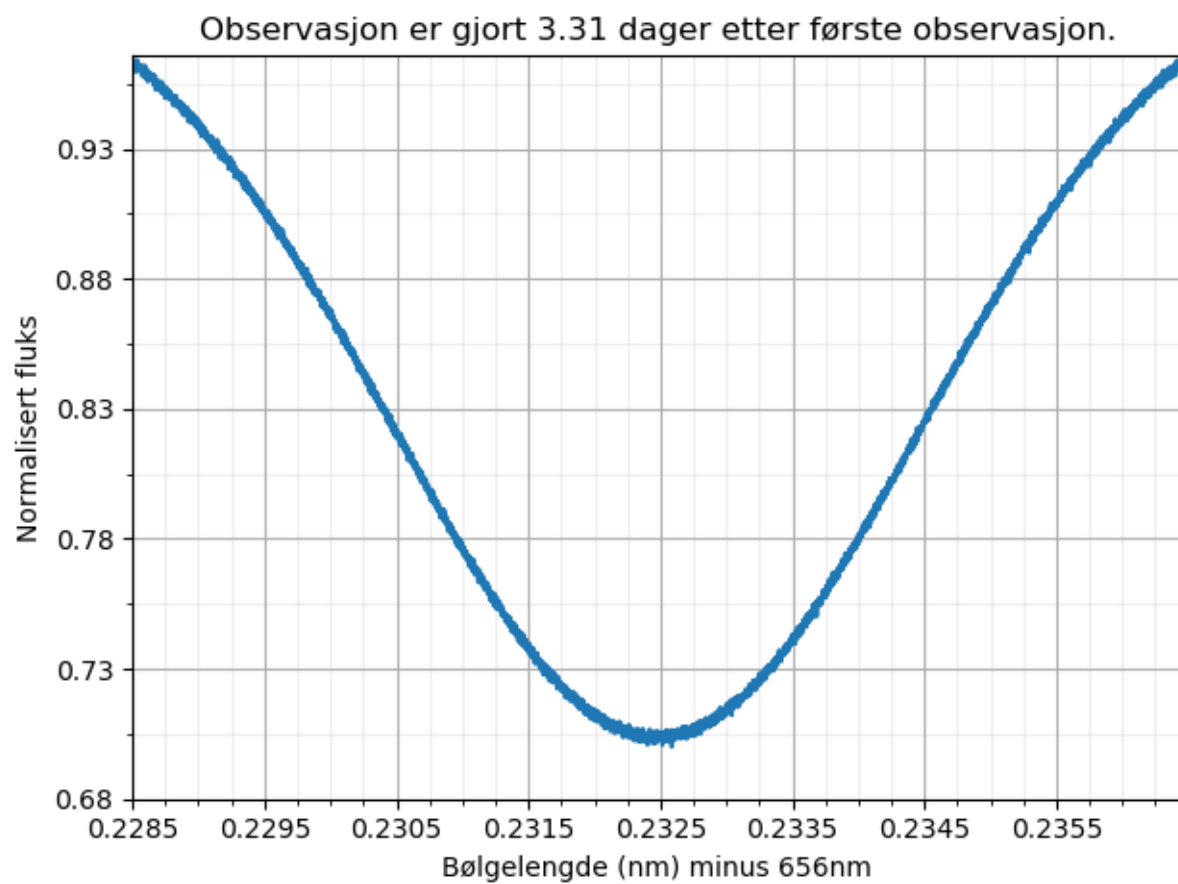
Filen 1O/1O\_Figur\_0\_.png

Figure 19: Figur fra filen 1O/1O\_Figur\_0\_.png



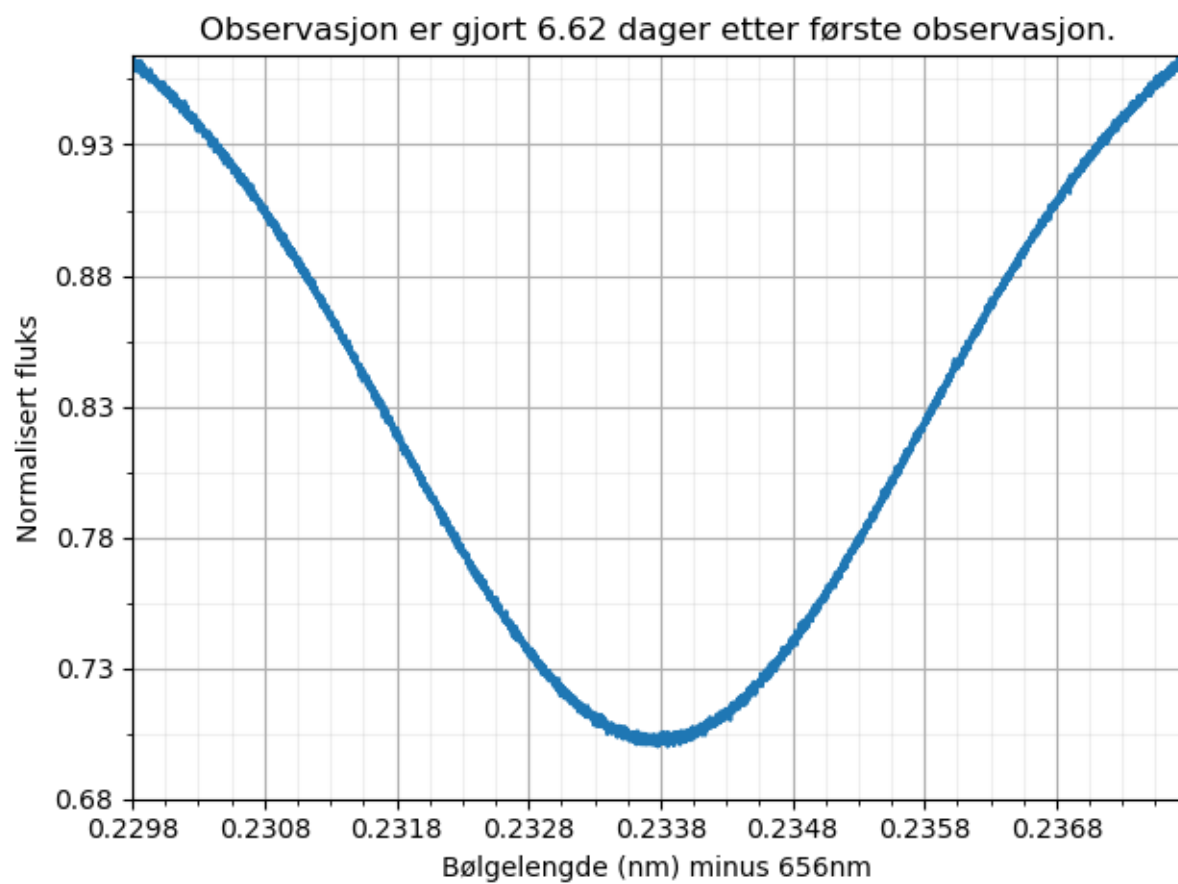
Filen 1O/1O\_Figur\_1\_.png

Figure 20: Figur fra filen 1O/1O\_Figur\_1\_.png



Filen 1O/1O\_Figur\_2\_.png

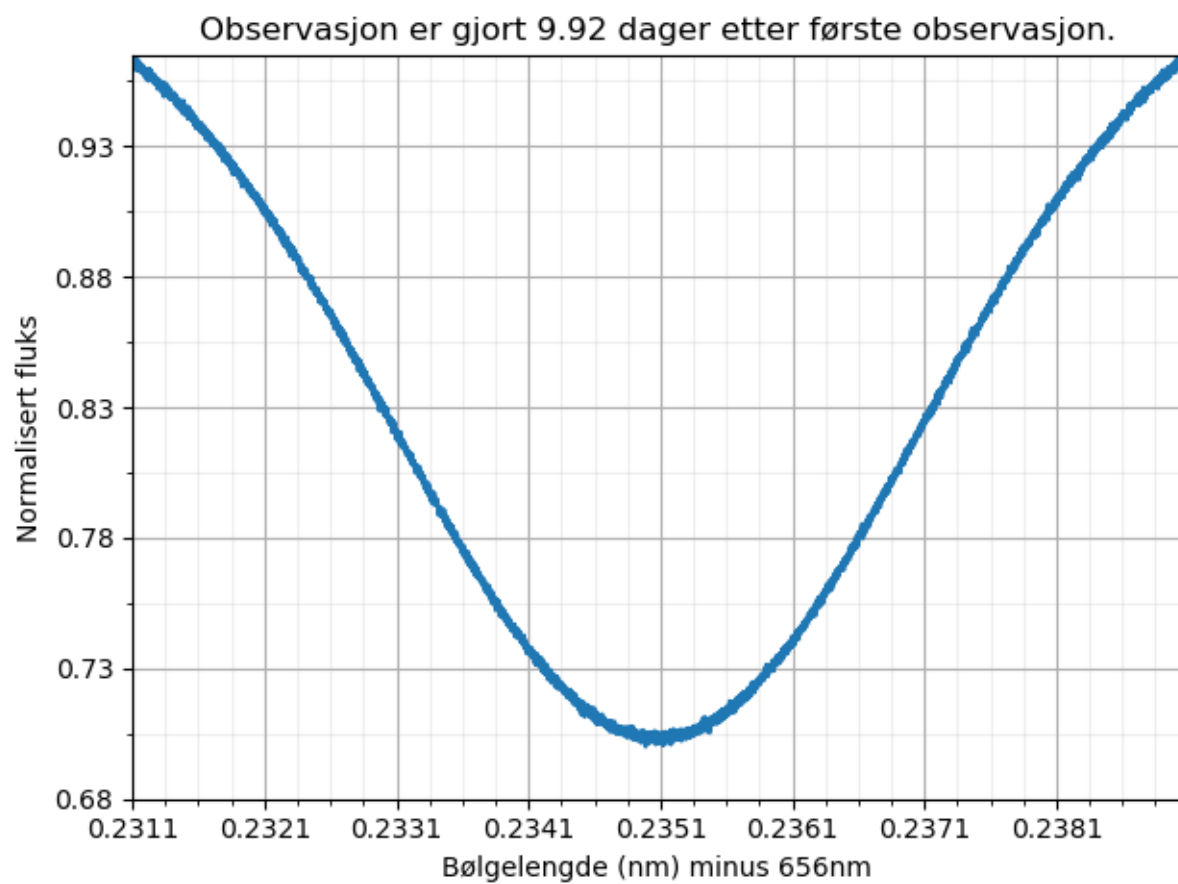
Figure 21: Figur fra filen 1O/1O\_Figur\_2\_.png





Filen 1O/1O\_Figur\_3\_.png

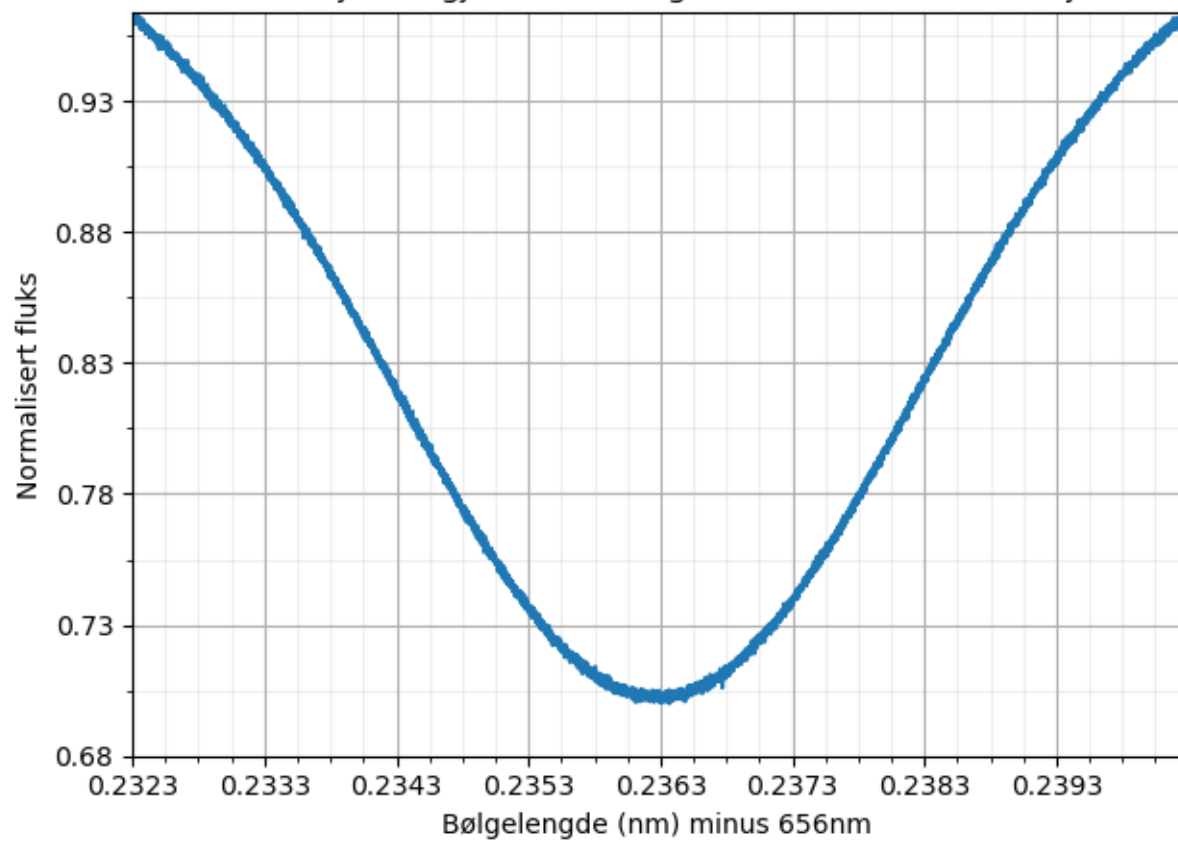
Figure 22: Figur fra filen 1O/1O\_Figur\_3\_.png



Filen 1O/1O\_Figur\_4\_.png

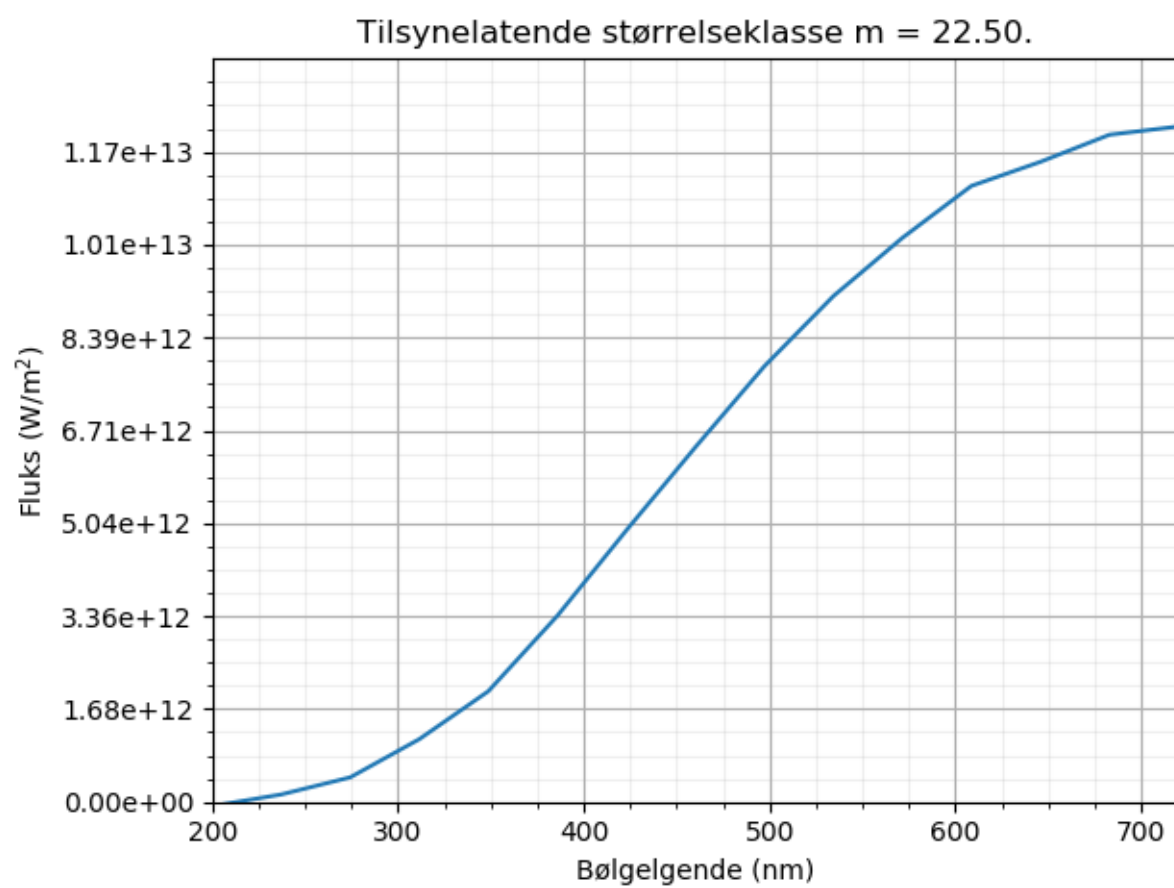
Figure 23: Figur fra filen 1O/1O\_Figur\_4\_.png

Observasjon er gjort 13.23 dager etter første observasjon.



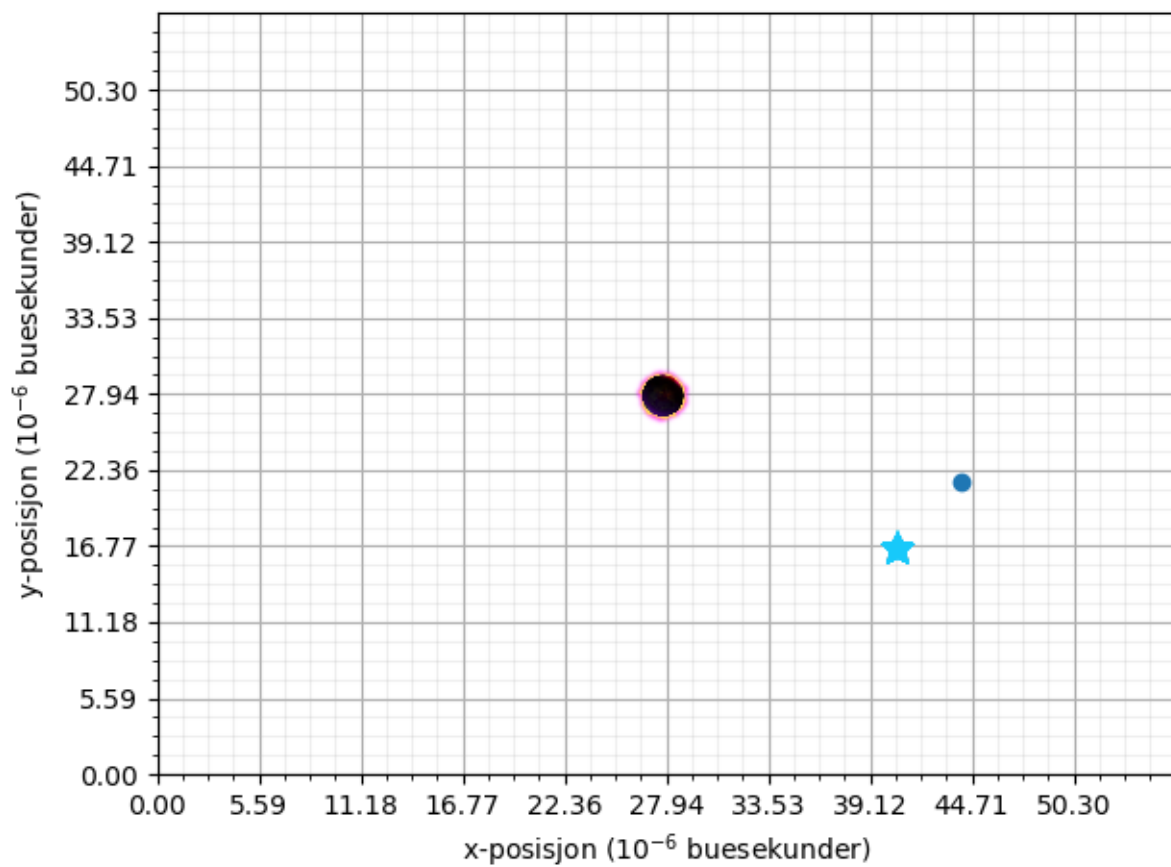
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



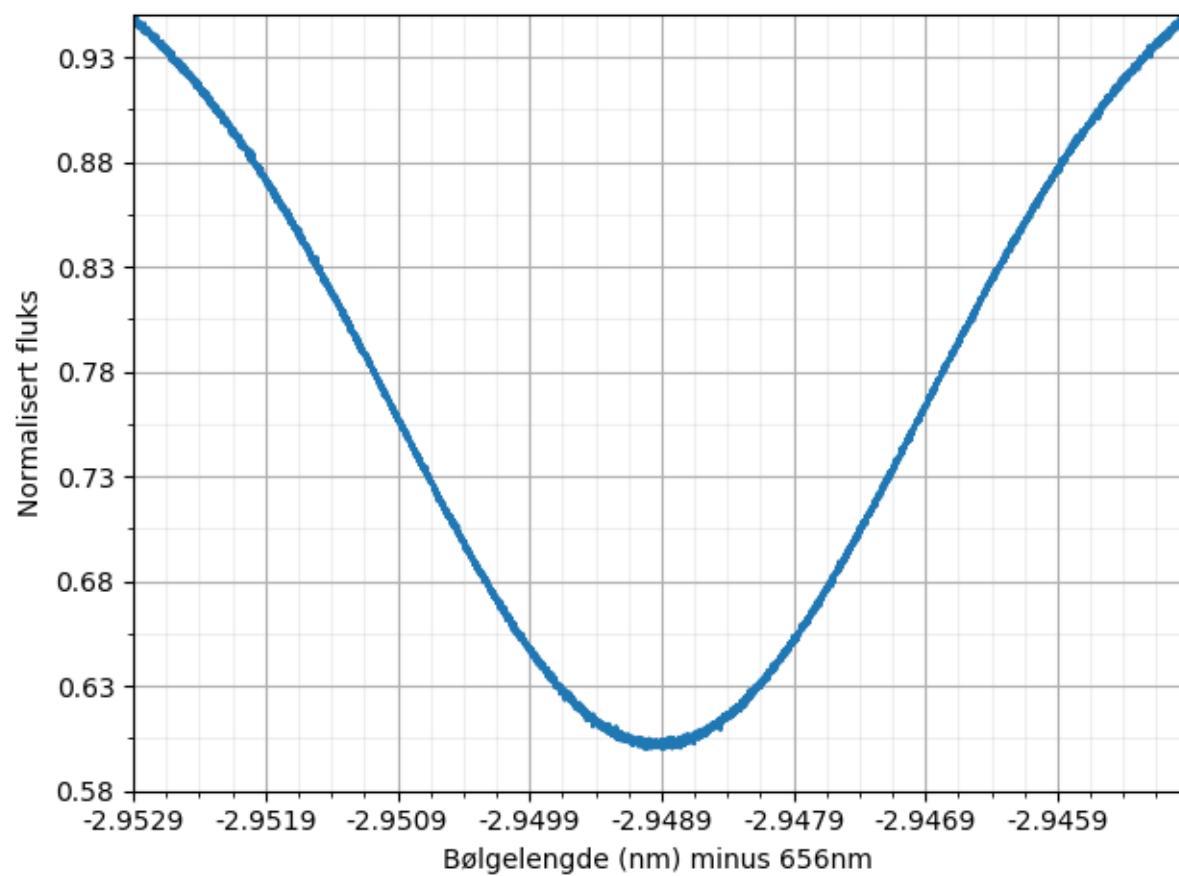
Filen 2B/2B\_Figur\_1.png

Figure 25: Figur fra filen 2B/2B\_Figur\_1.png



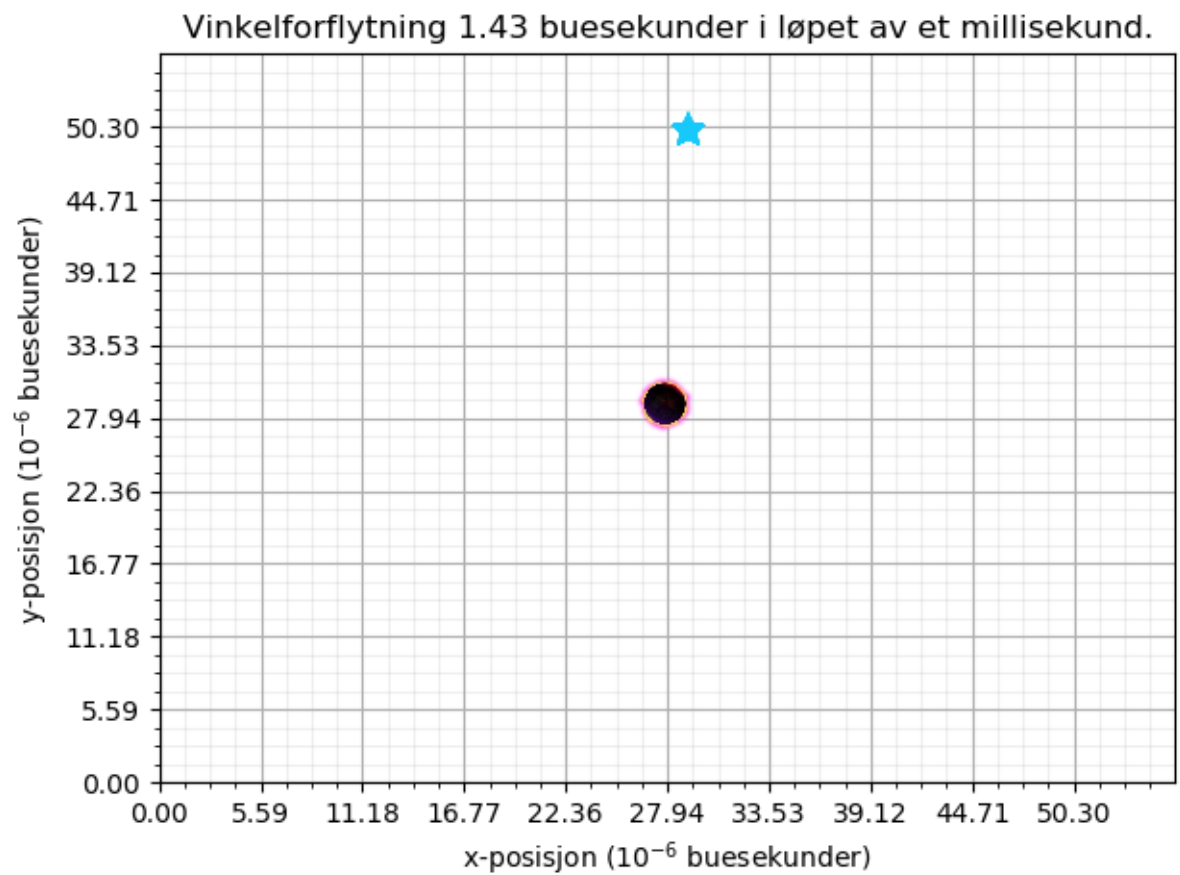
Filen 2B/2B\_Figur\_2.png

Figure 26: Figur fra filen 2B/2B\_Figur\_2.png



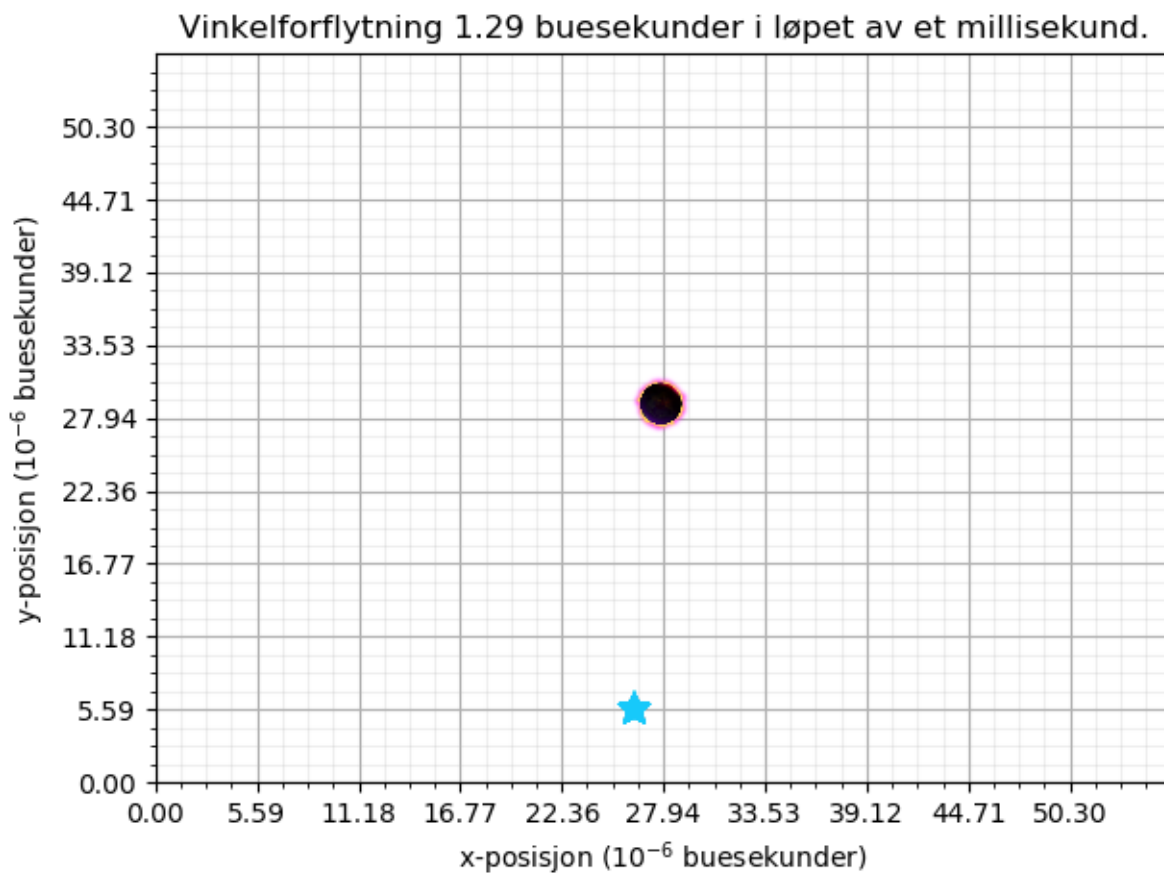
## Filen 2C/2C\_Figur\_1.png

Figure 27: Figur fra filen 2C/2C\_Figur\_1.png



## Filen 2C/2C\_Figur\_2.png

Figure 28: Figur fra filen 2C/2C\_Figur\_2.png



## Filen 3A.txt

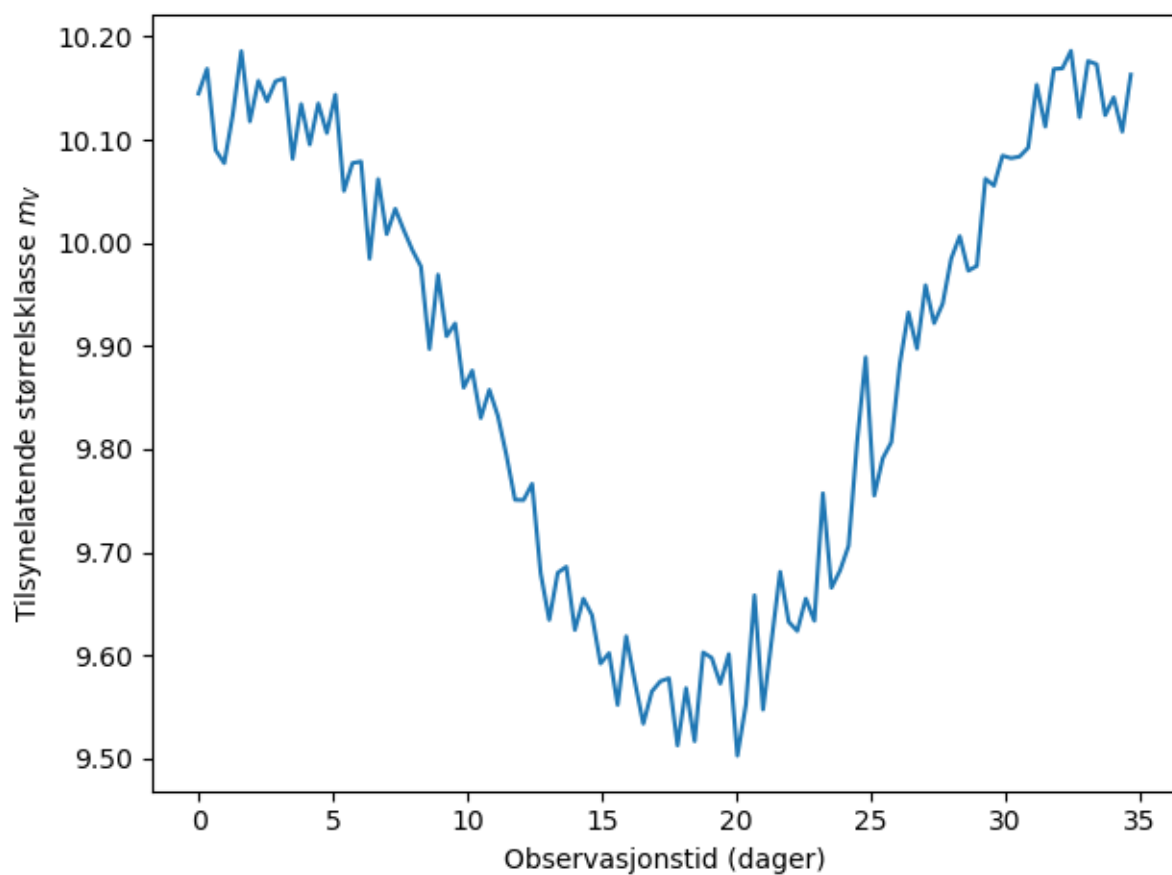
Din destinasjon er Lillehammer som ligger i en avstand av 350 km fra Kristiansand. Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 99.30710 km/t.

### Filen 3E.txt

Tog1 veier 76400.00000 kg og tog2 veier 76500.00000 kg.

### Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



### Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 501 km/s.



**Filen 4E.txt**

Massen til gassklumpene er 8100000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 11400.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 19320.00 km/s.

**Filen 4G.txt**

Massen til stjerna er 35.55 solmasser og radien er 1.34 solradier.