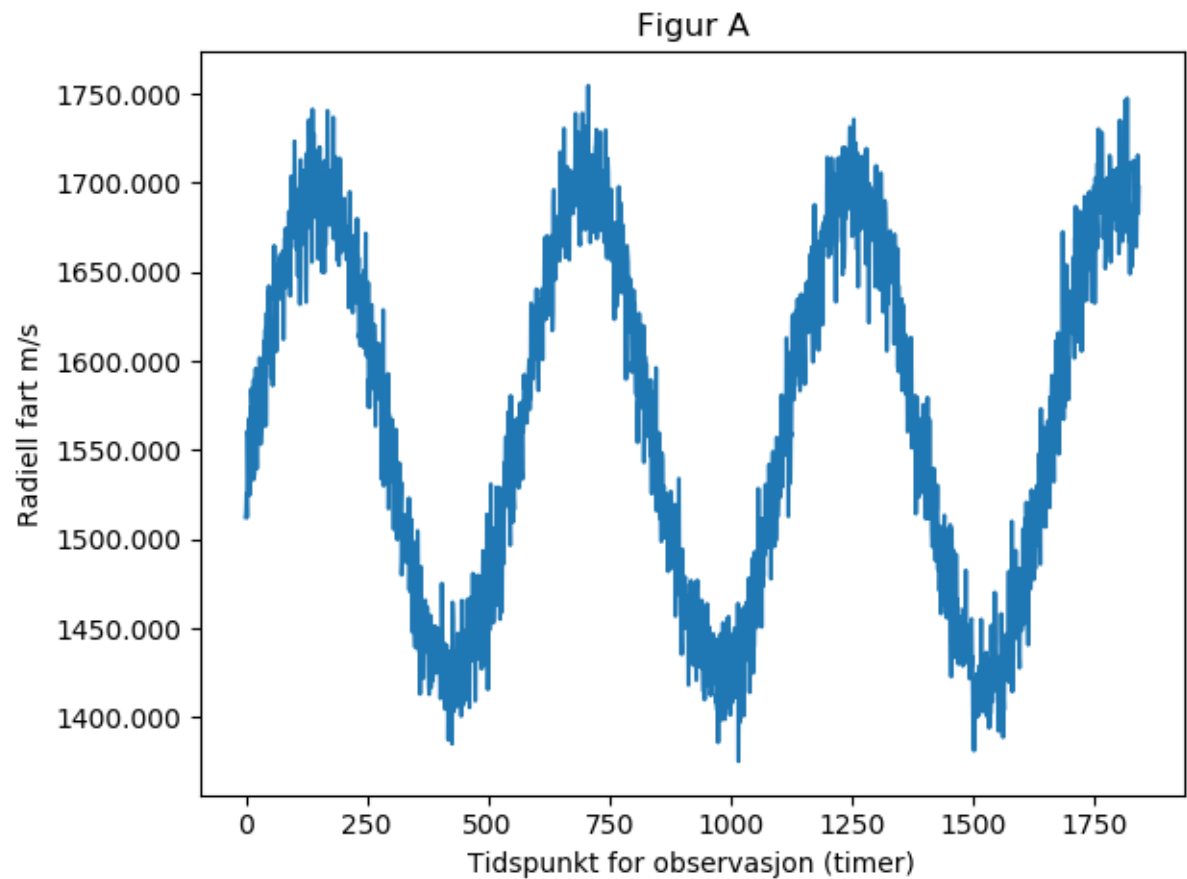


# Samlefil for alle data til prøveeksamen

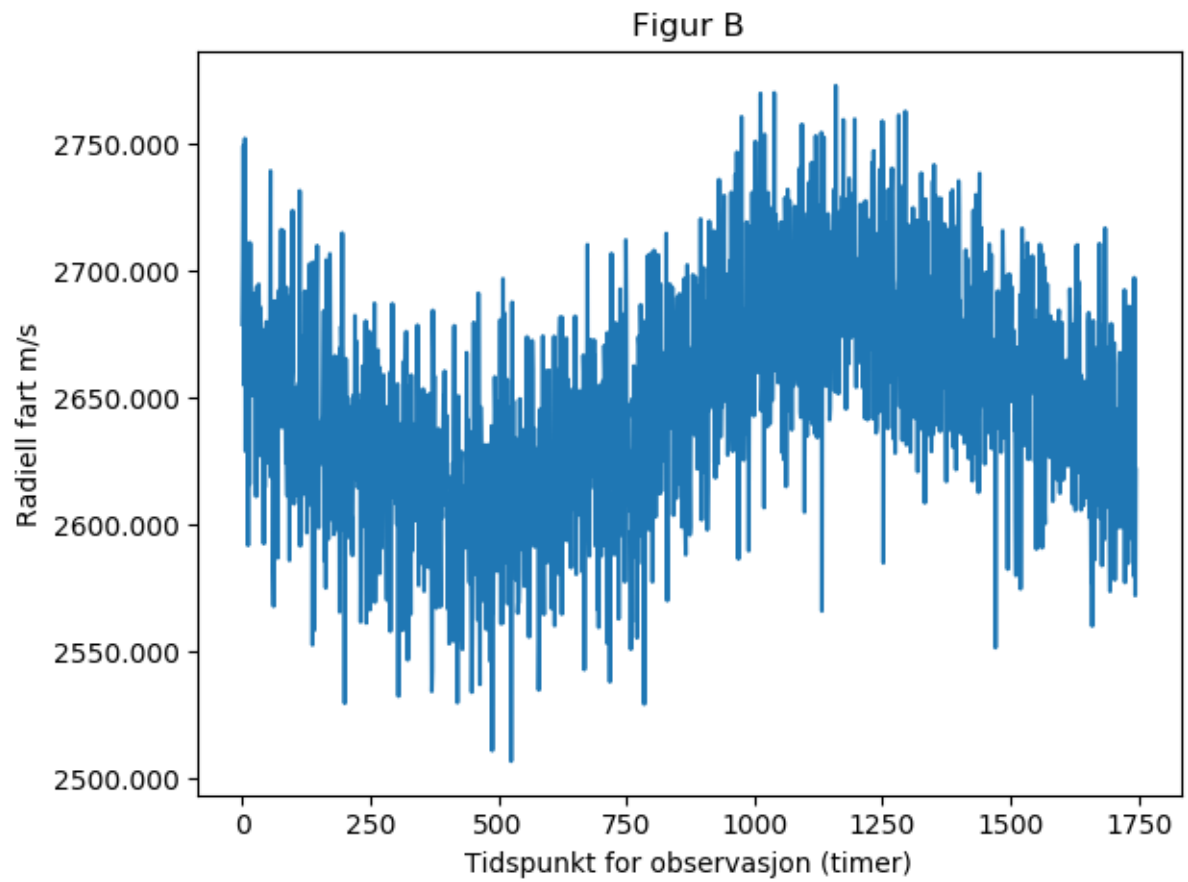
Filen 1A/Oppgave1AFigur\_A.png

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



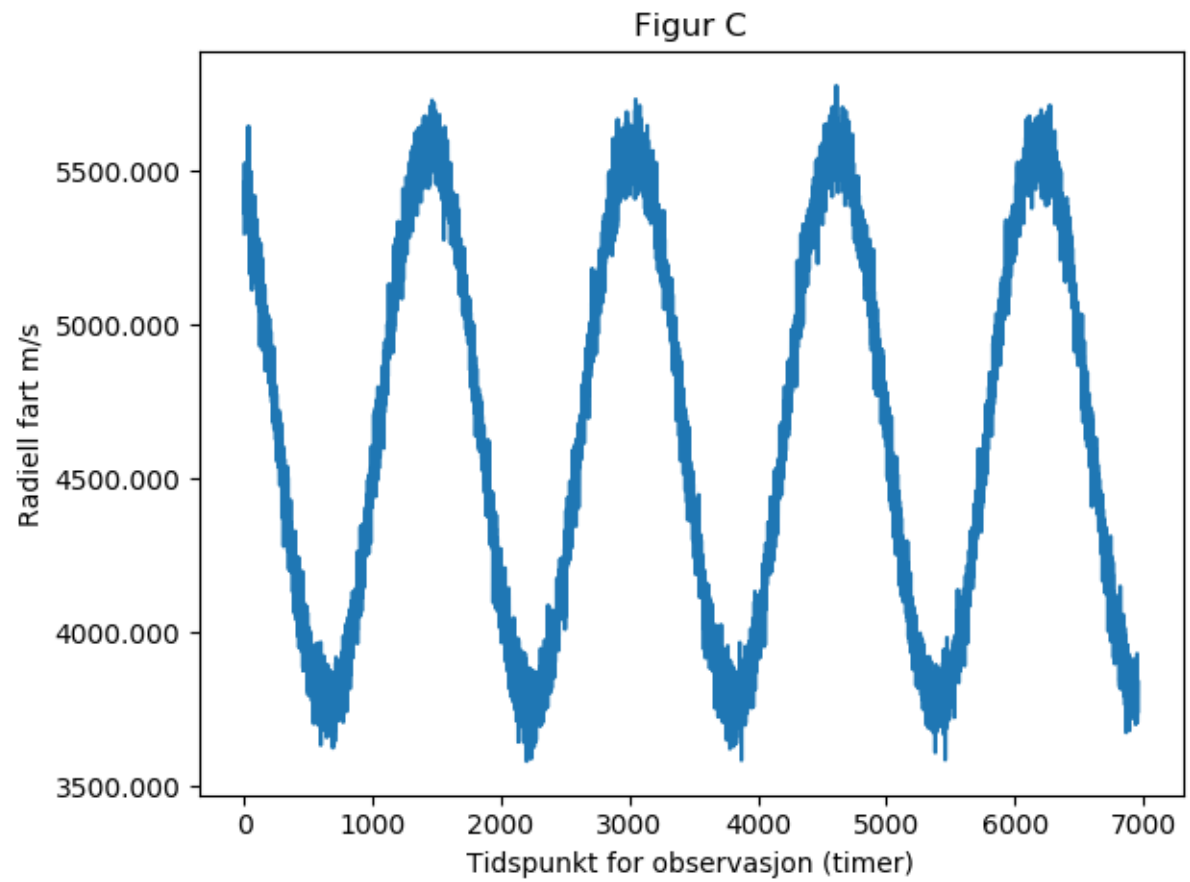
## Filen 1A/Oppgave1AFigur\_B.png

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



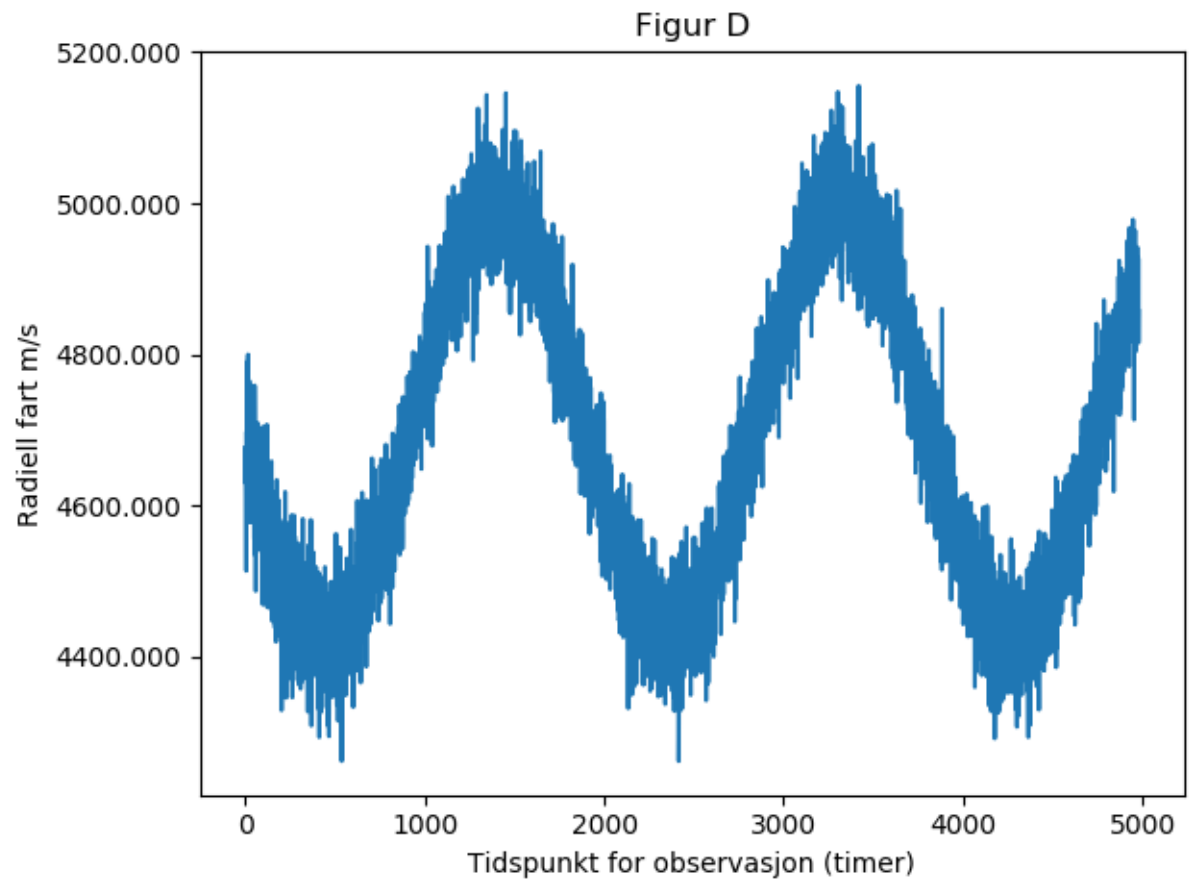
Filen 1A/Oppgave1AFigur\_C.png

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



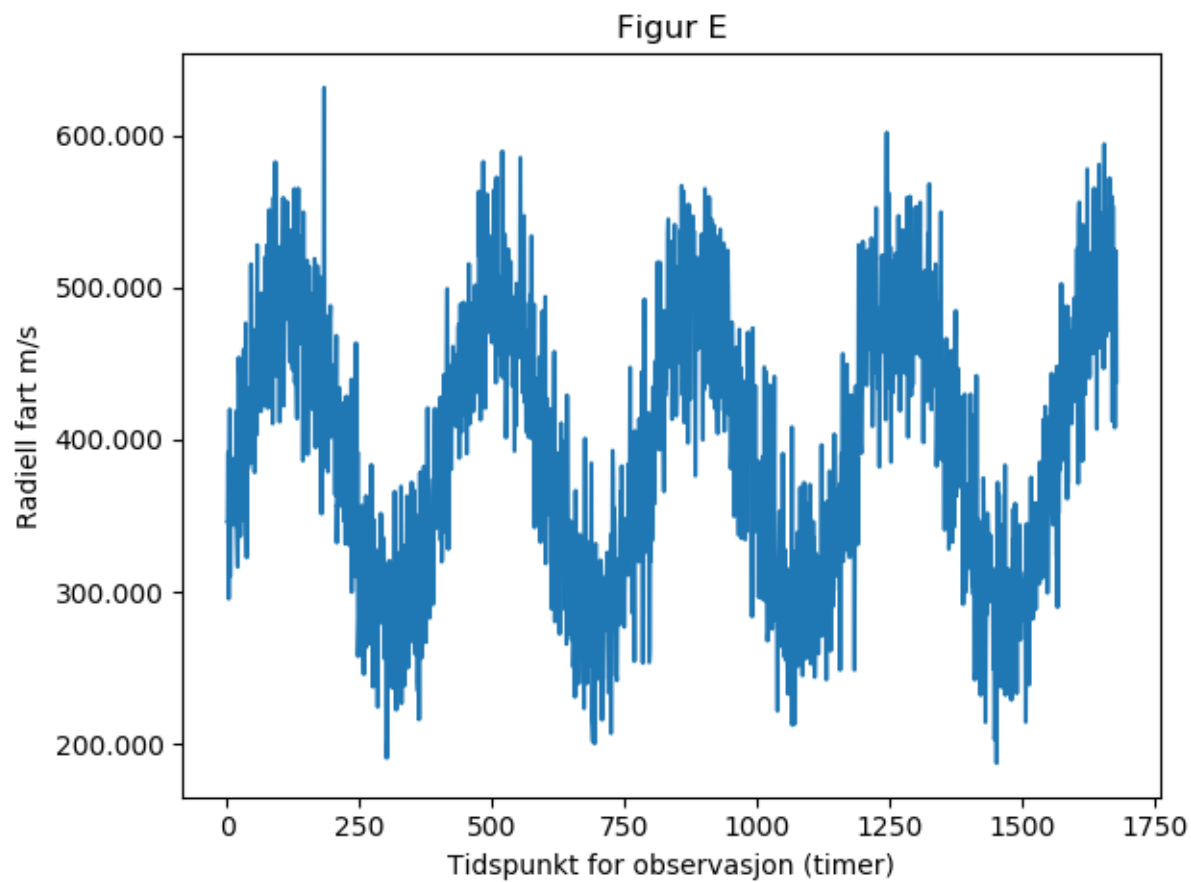
Filen 1A/Oppgave1AFigur\_D.png

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



## Filen 1A/Oppgave1AFigur\_E.png

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

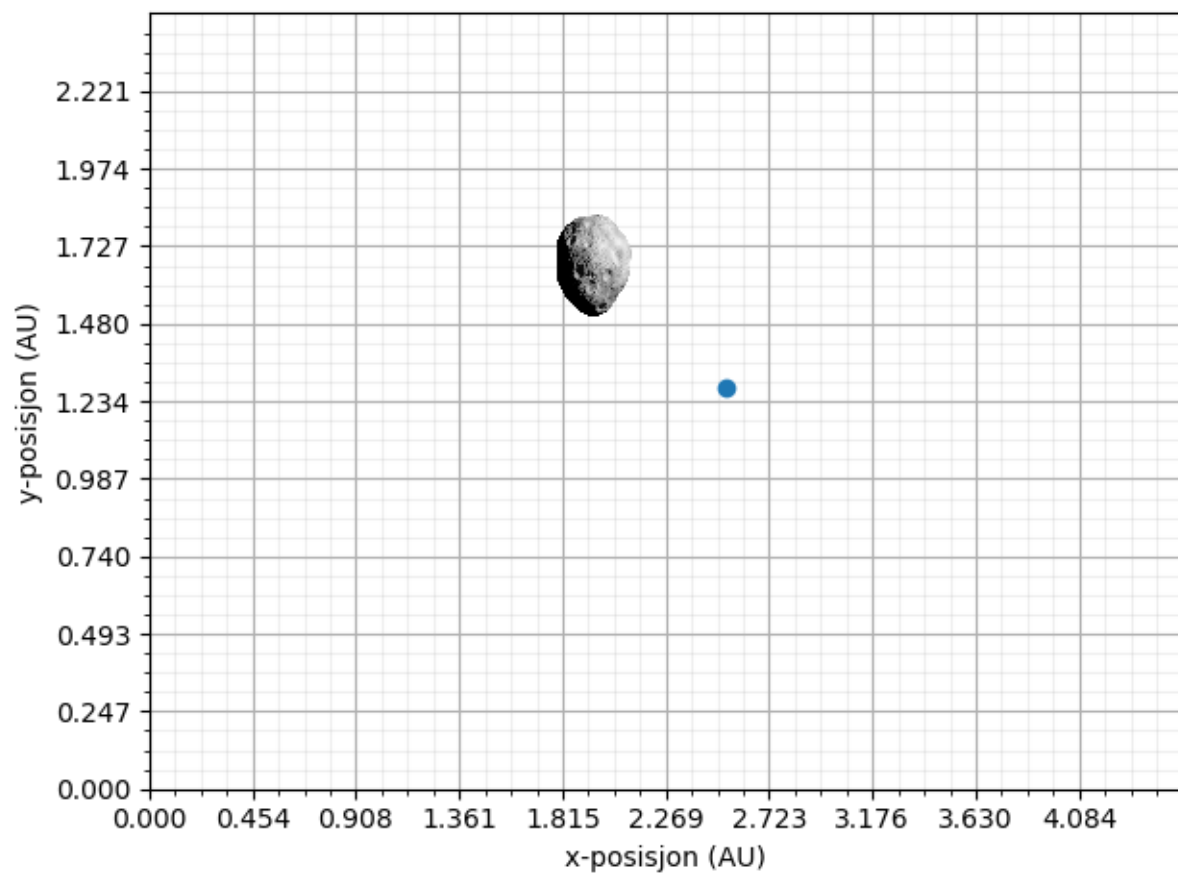


## Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor  $3.10 \times 10^9$ .

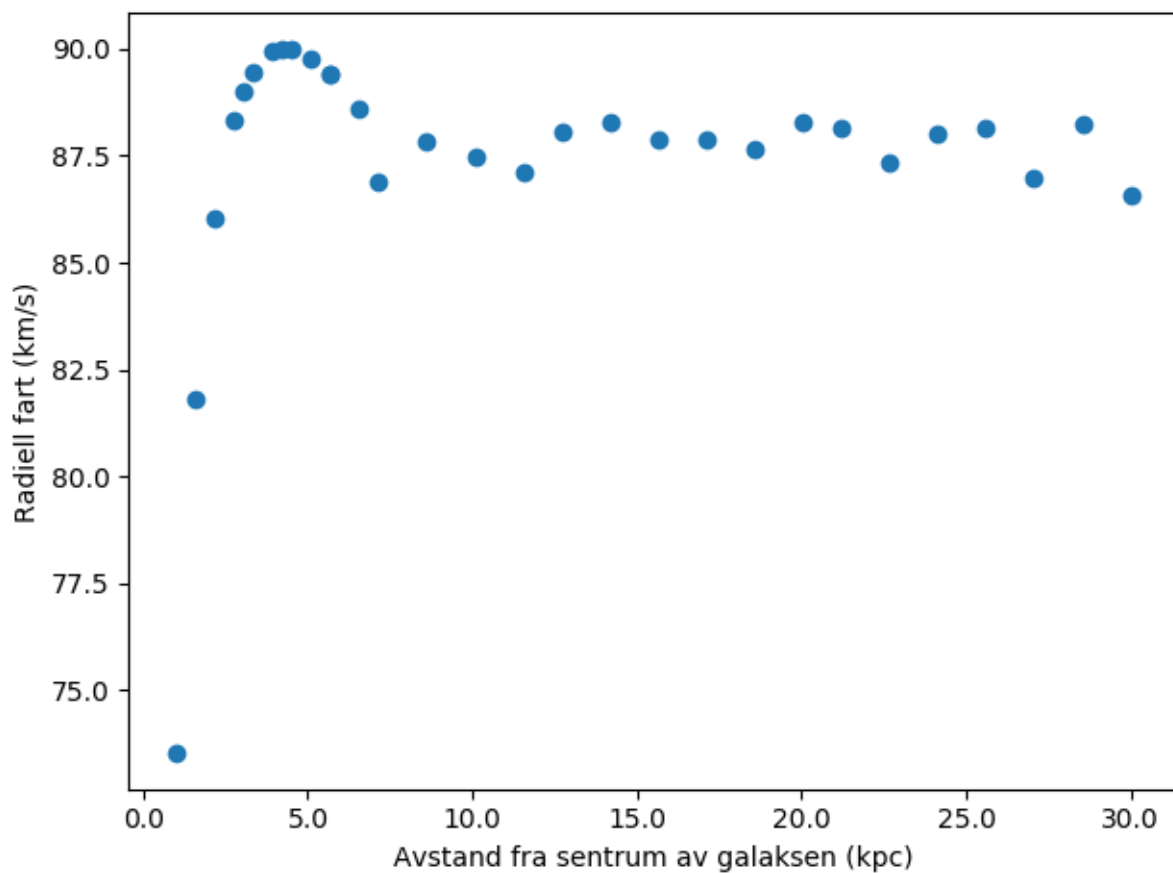
Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



## Filen 1E.png

Figure 7: Figur fra filen 1E.png



## Filen 1G.txt

STJERNE A) det finnes hovedsaklig helium men også noe karbon i stjernas kjerne

STJERNE B) Stjerna har en overflatetemperatur på 10000K. Luminositeten er betydelig mindre enn solas luminositet.

STJERNE C) stjernas luminositet er 10 ganger solas luminositet og den

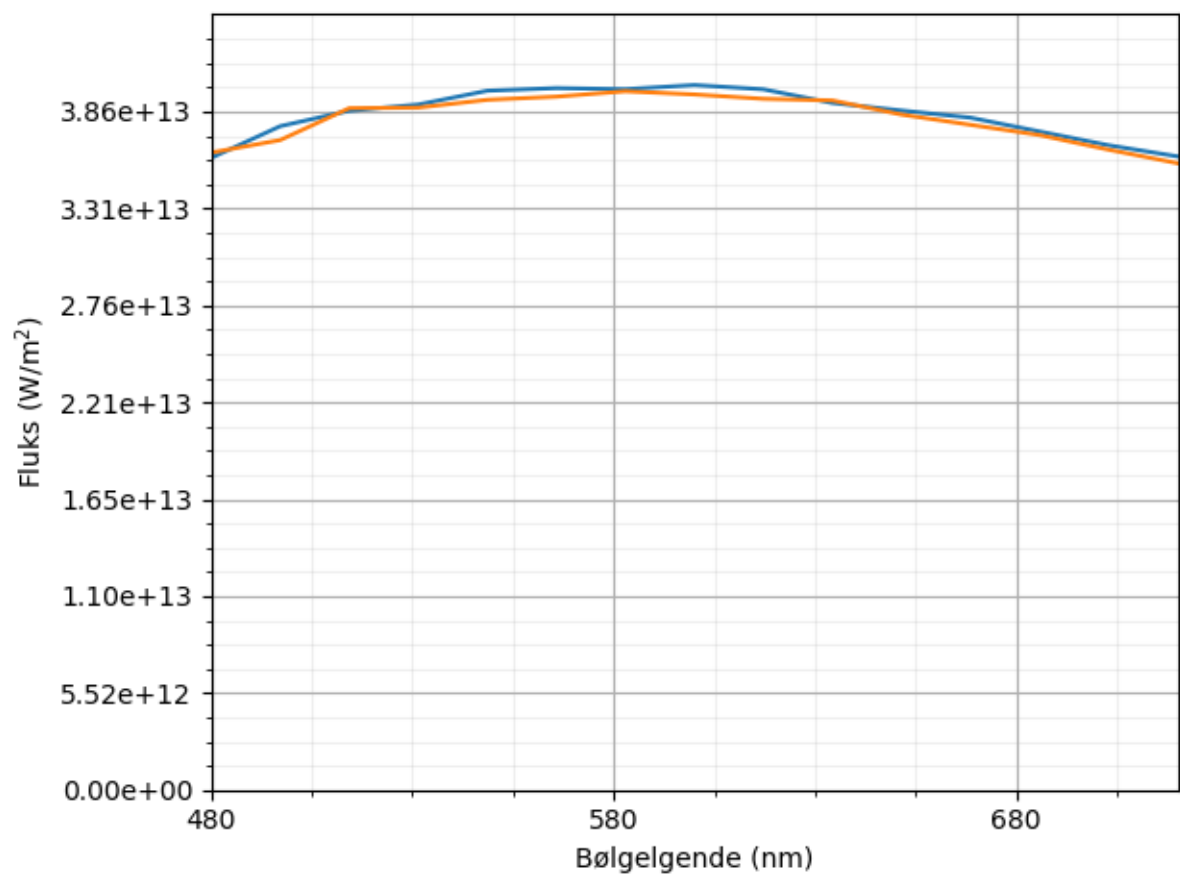
fusjonerer hydrogen til helium i kjernen

STJERNE D) stjerna fusjonerer helium i 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  $8.932 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 17 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet  $3.858 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 25 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet  $6.457 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 31 millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet  $2.660 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 16 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet  $6.778 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 29 millioner K.

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

Påstand 1: den absolutte størrelseklassen (magnitude) med UV filter er betydelig større enn den absolutte størrelseklassen i blått filter

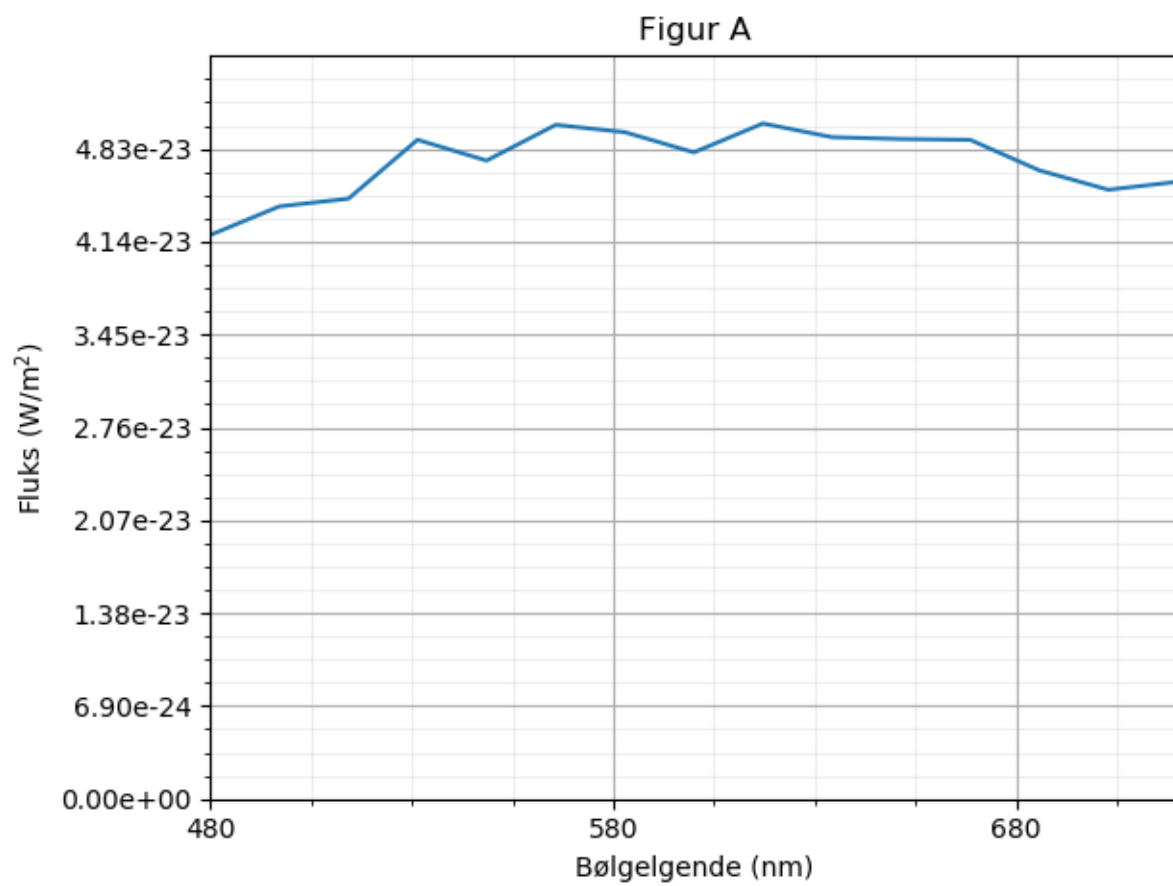
Påstand 2: denne stjerna er nærmest oss

Påstand 3: denne stjerna er lengst vekk

Påstand 4: den absolutte størrelseklassen (magnitude) med UV filter er betydelig mindre enn den absolutte størrelseklassen i blått filter

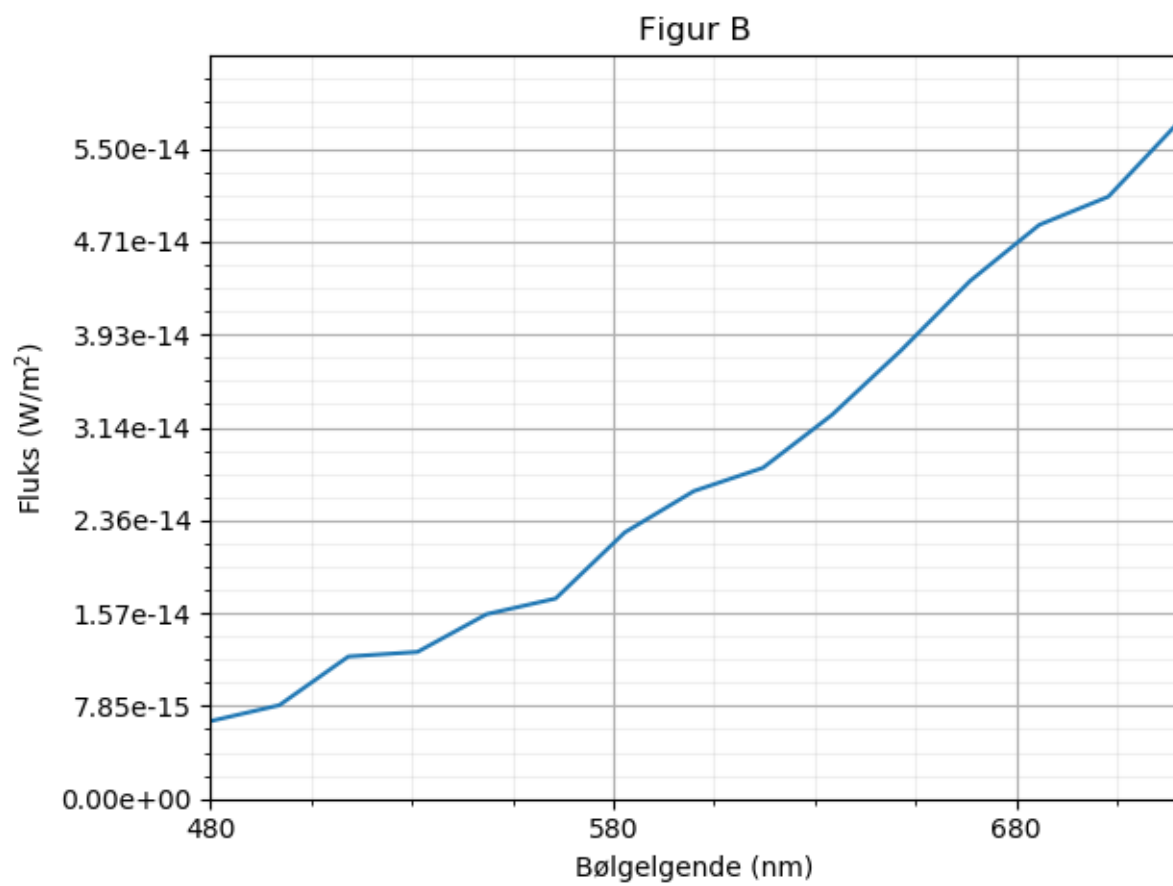
Filen 1K/1K\_Figur\_A\_.png

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



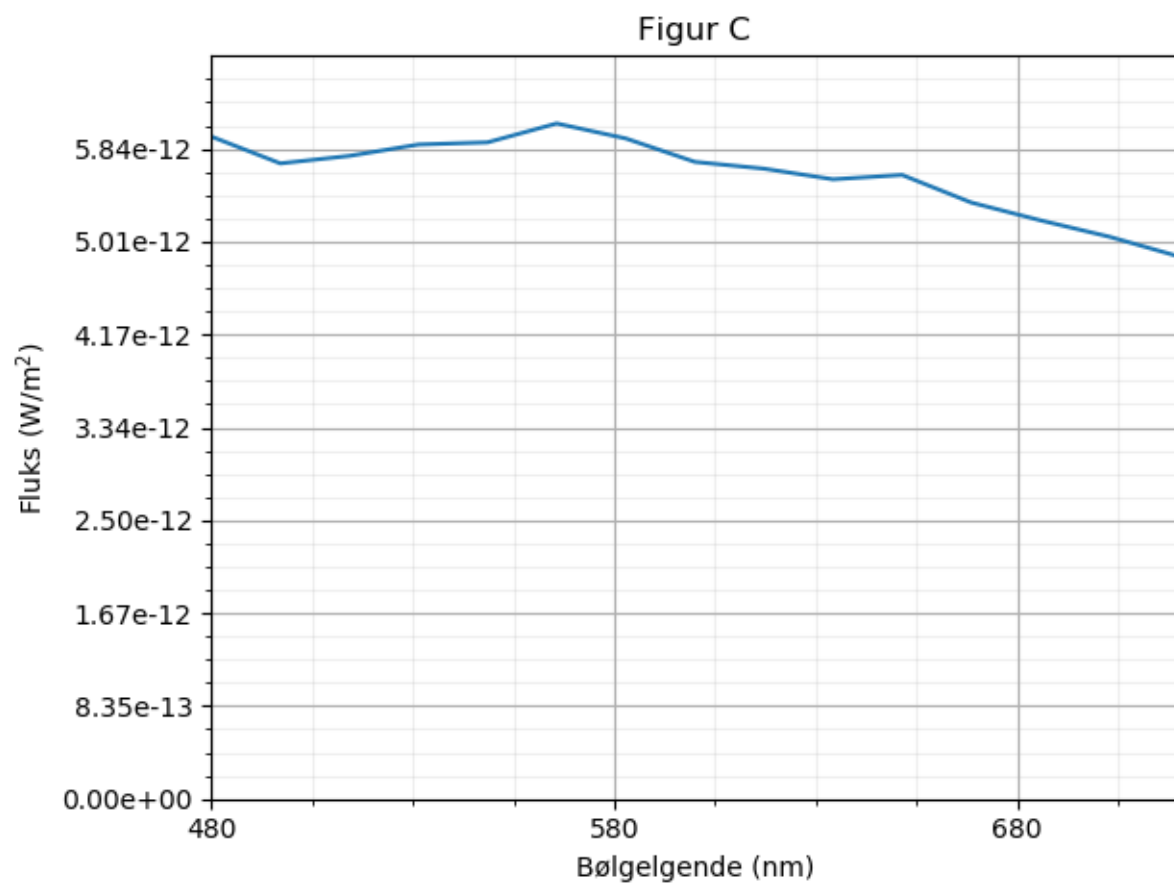
Filen 1K/1K\_Figur\_B\_.png

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



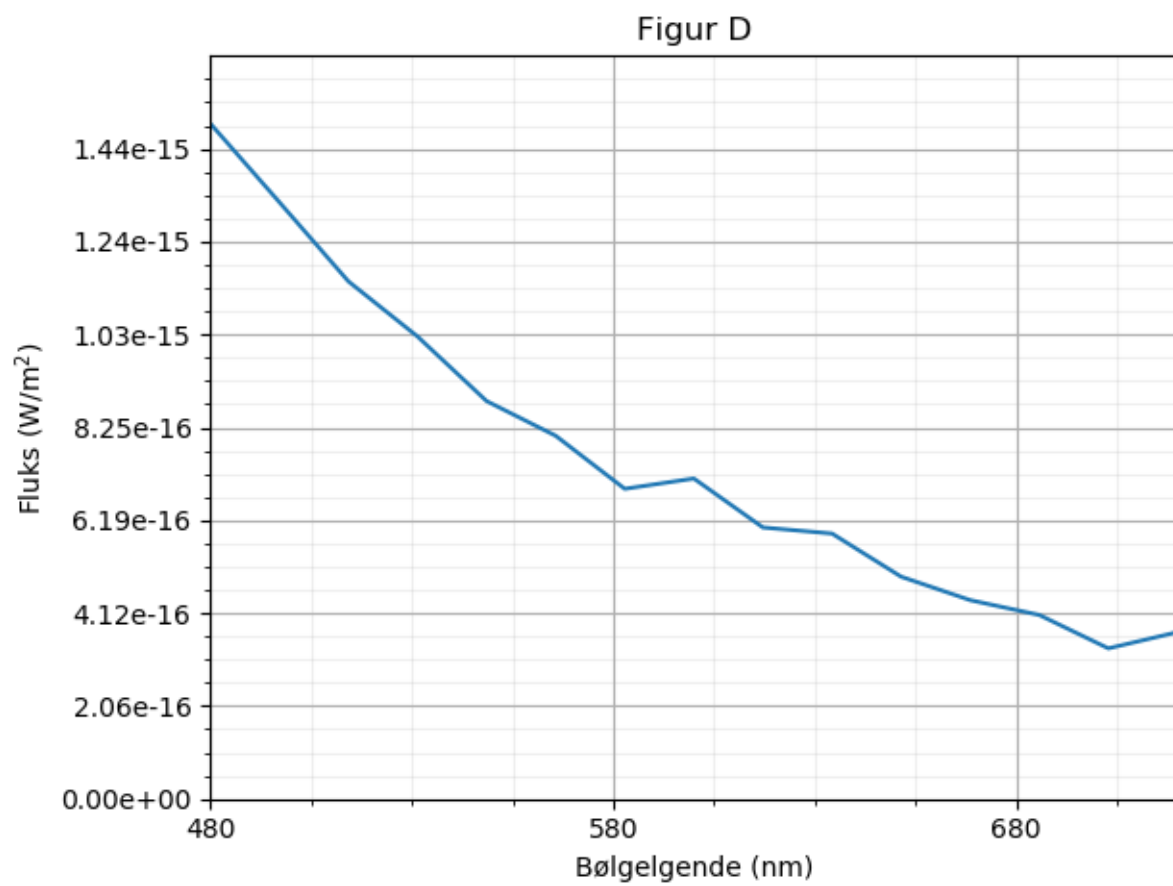
Filen 1K/1K\_Figur\_C\_.png

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



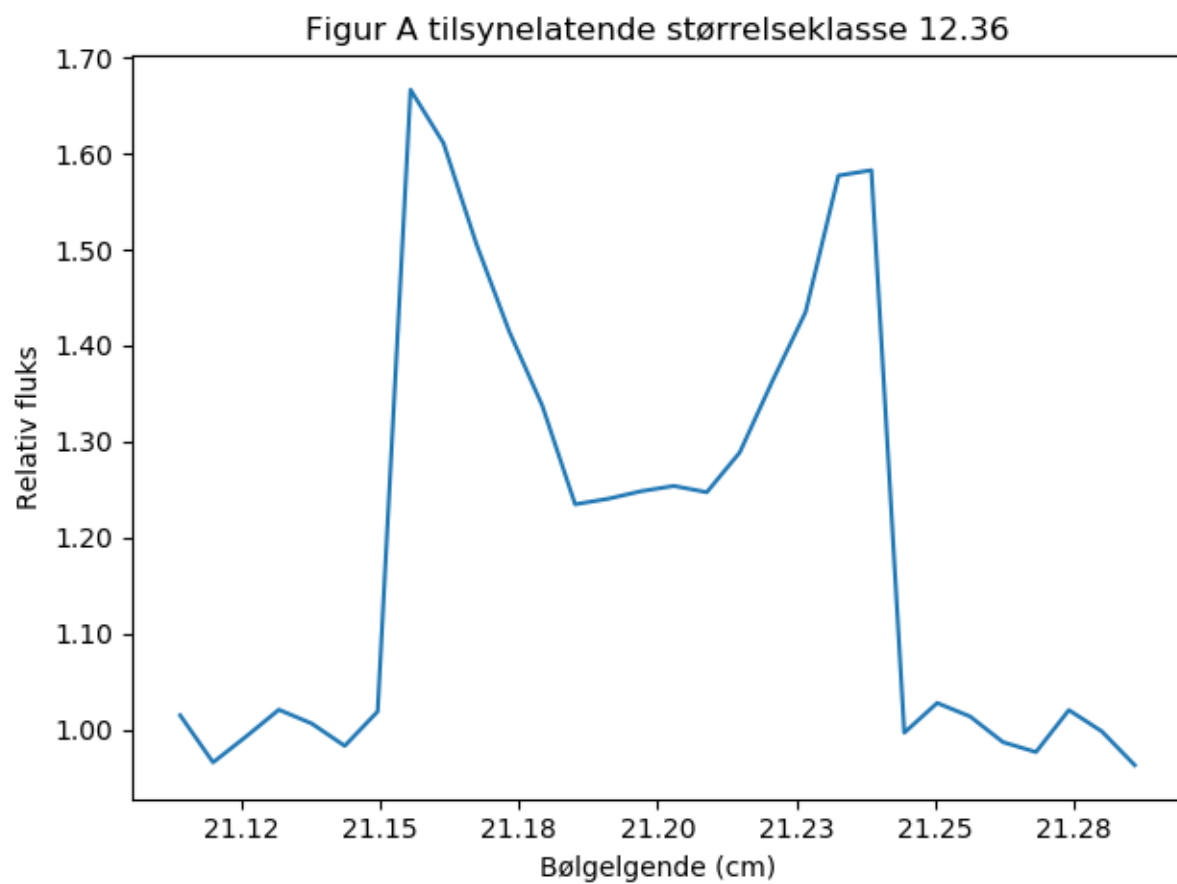
Filen 1K/1K\_Figur\_D\_.png

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



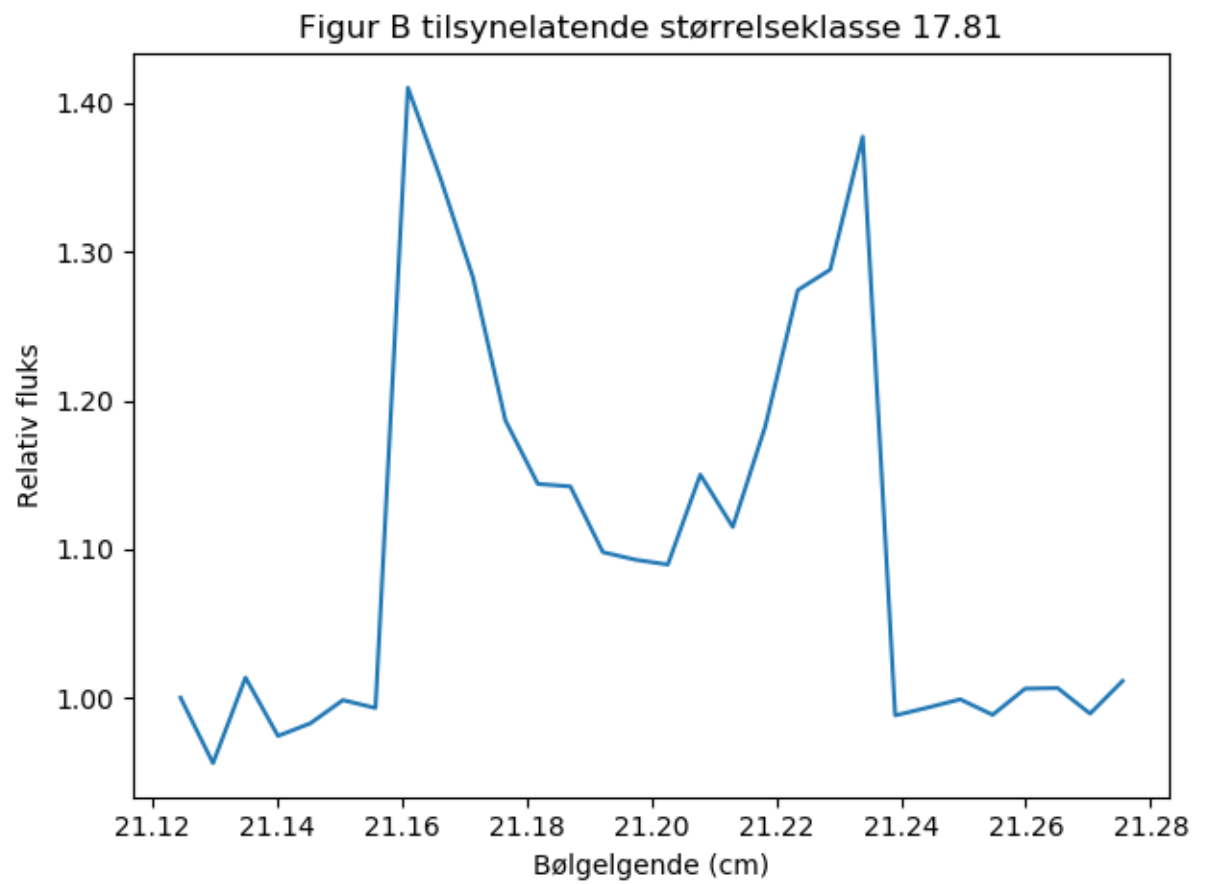
Filen 1L/1L\_Figure\_A.png

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



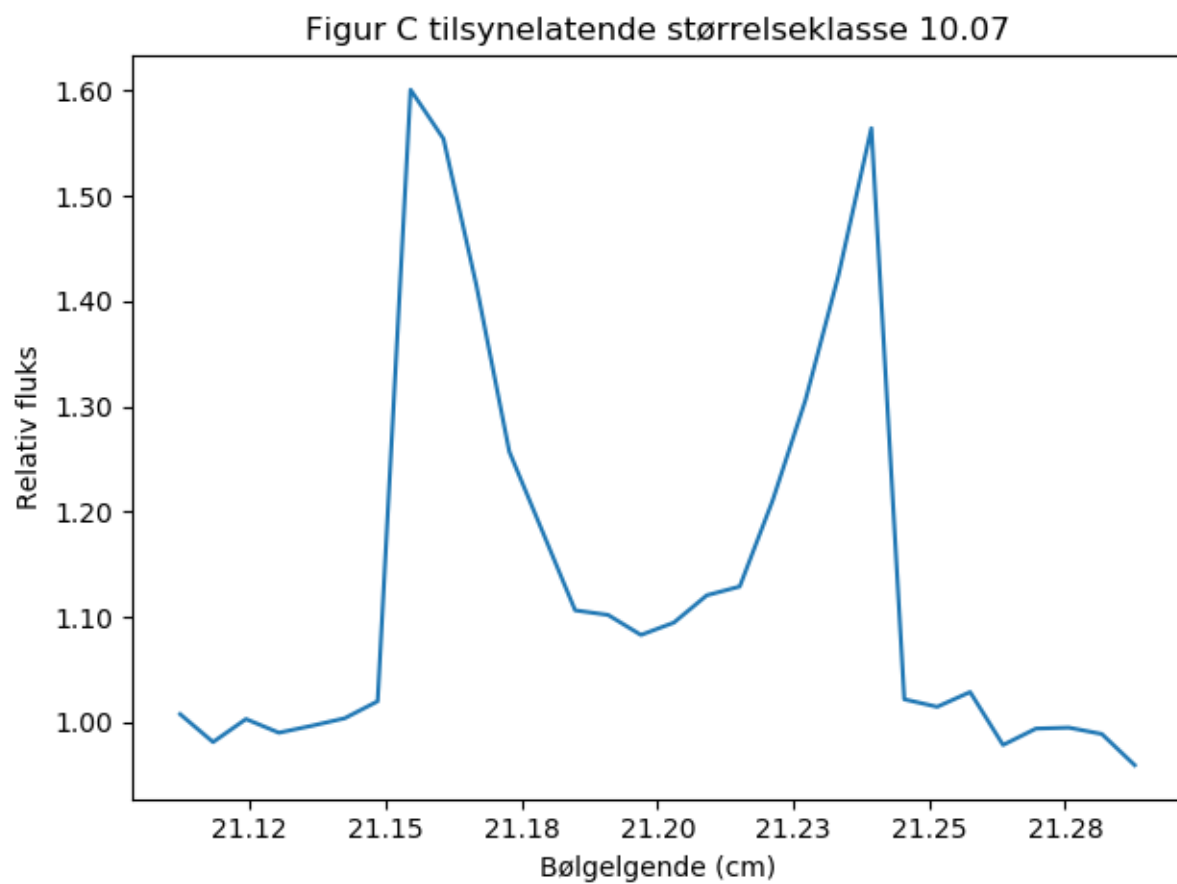
Filen 1L/1L\_Figure\_B.png

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



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

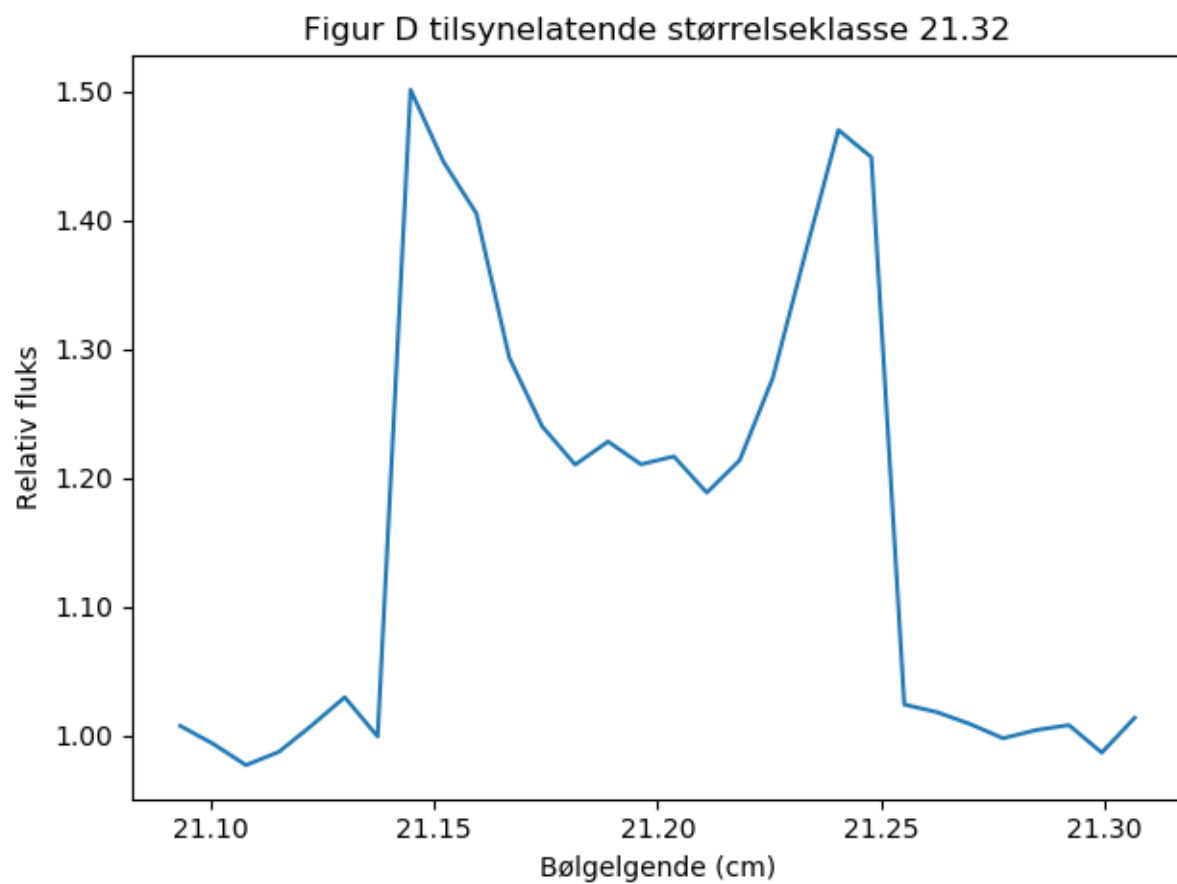
Figure 15: Figur fra filen 1L/1L\_Figure\_C.png





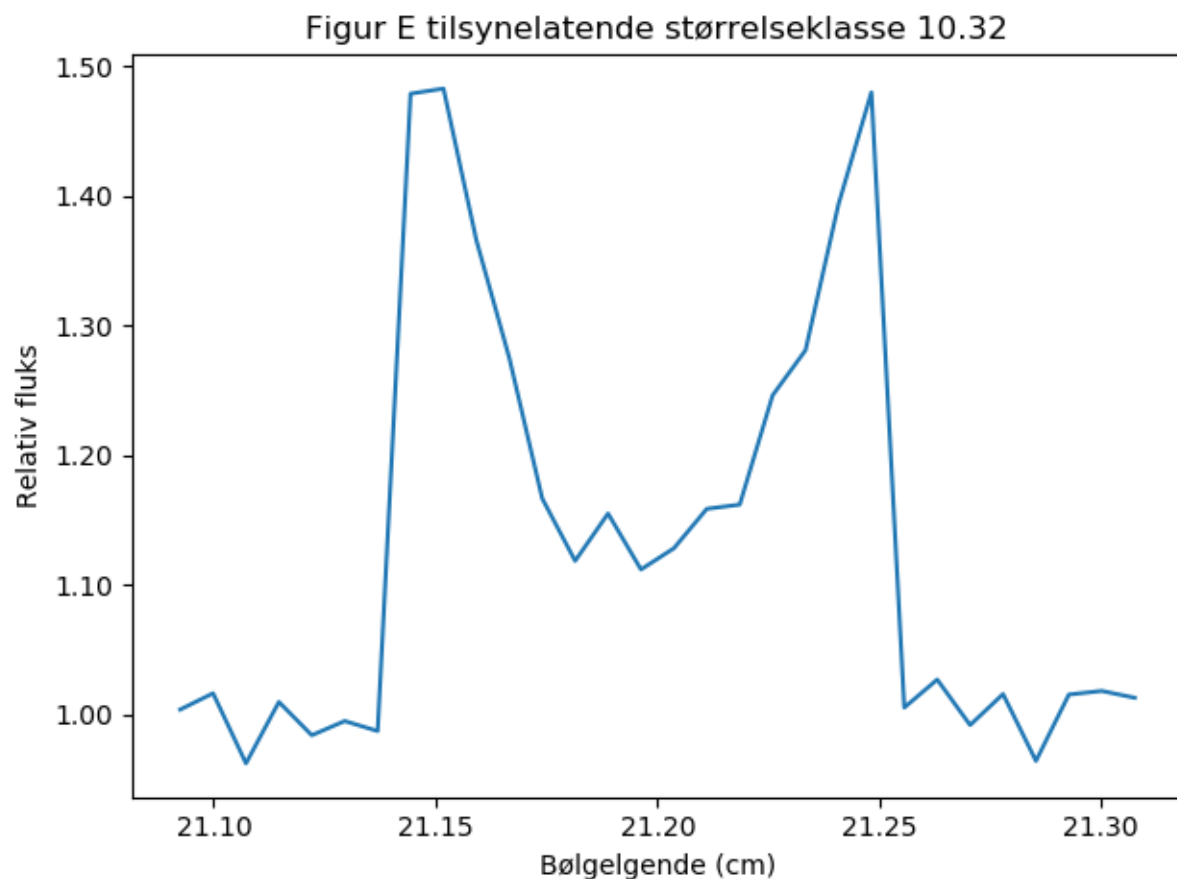
Filen 1L/1L\_Figure\_D.png

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  $2.428 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 29.56 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet  $4.300 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 27.46 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet  $1.304 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 33.96 millioner K.

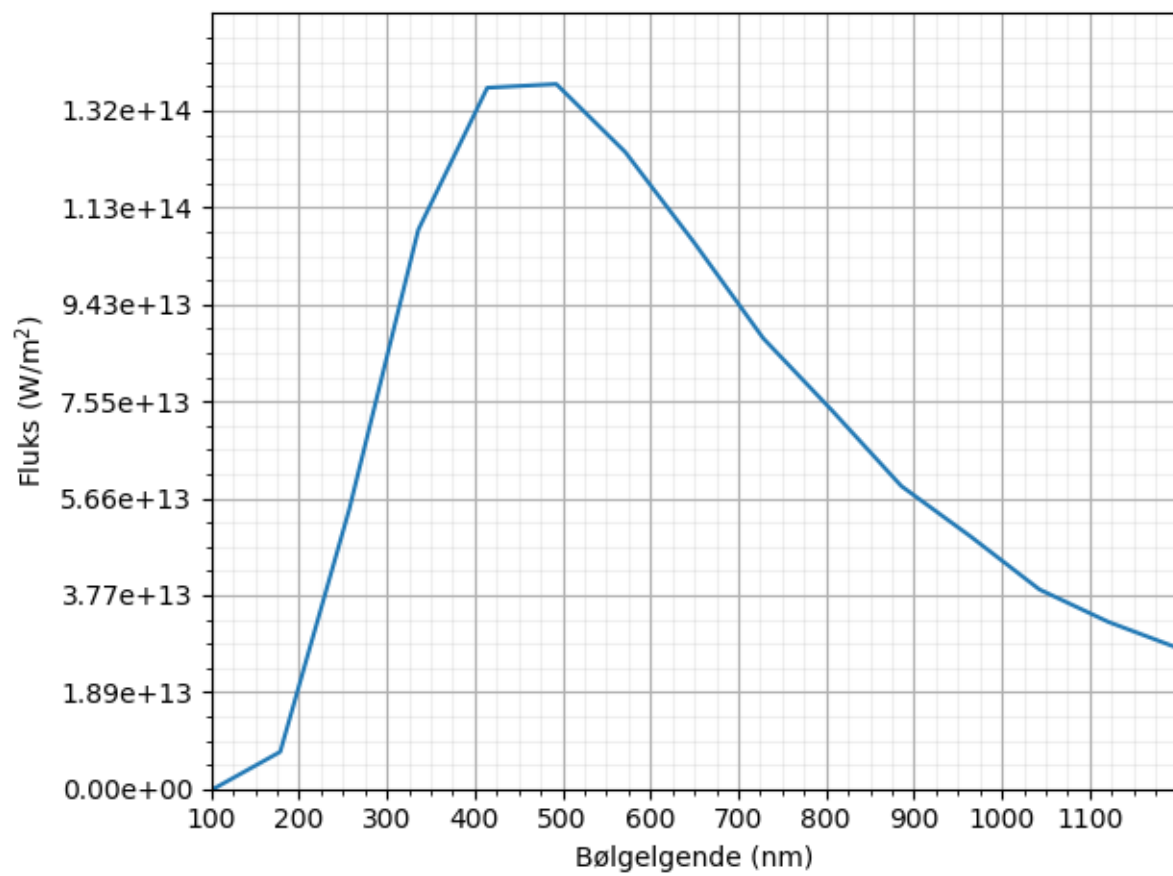
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet  $4.620 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 31.35 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet  $3.192 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 17.40 millioner K.

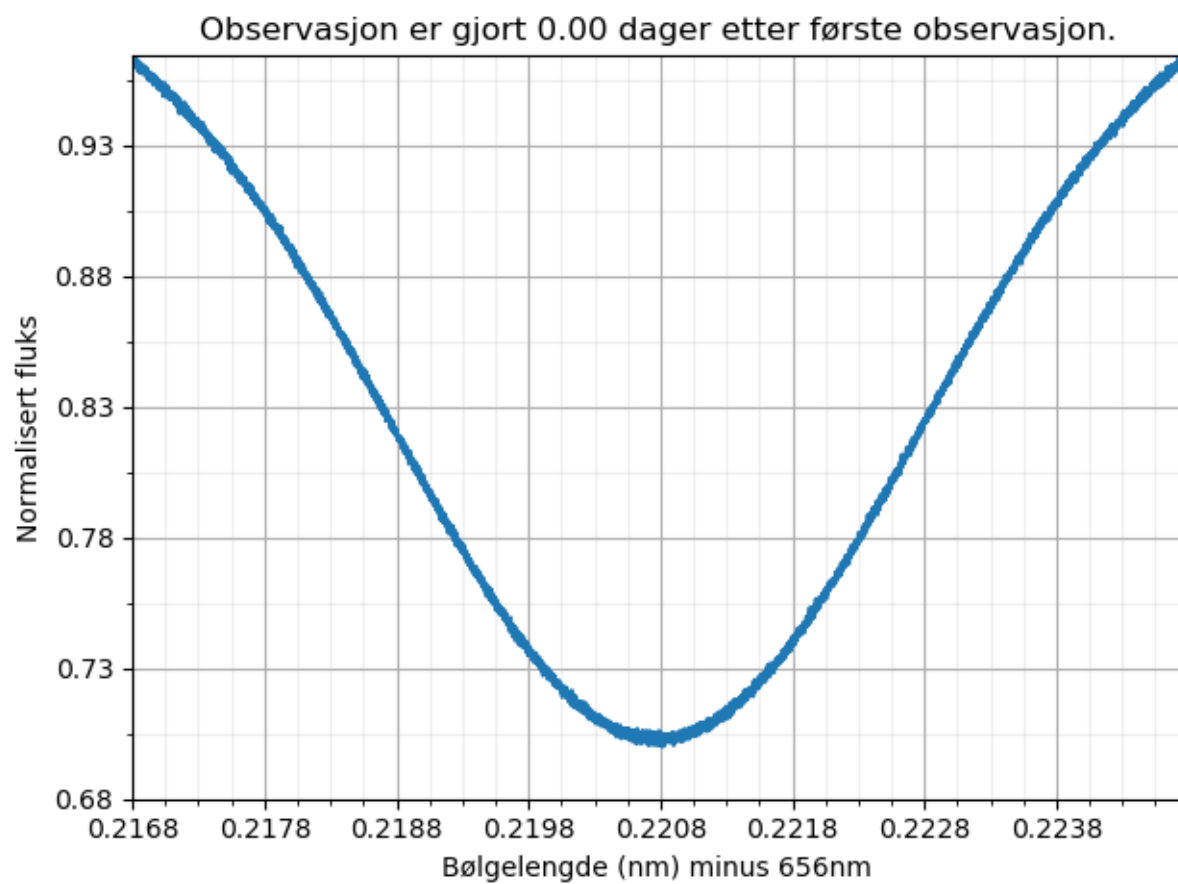
Filen 1O/1O.png

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



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

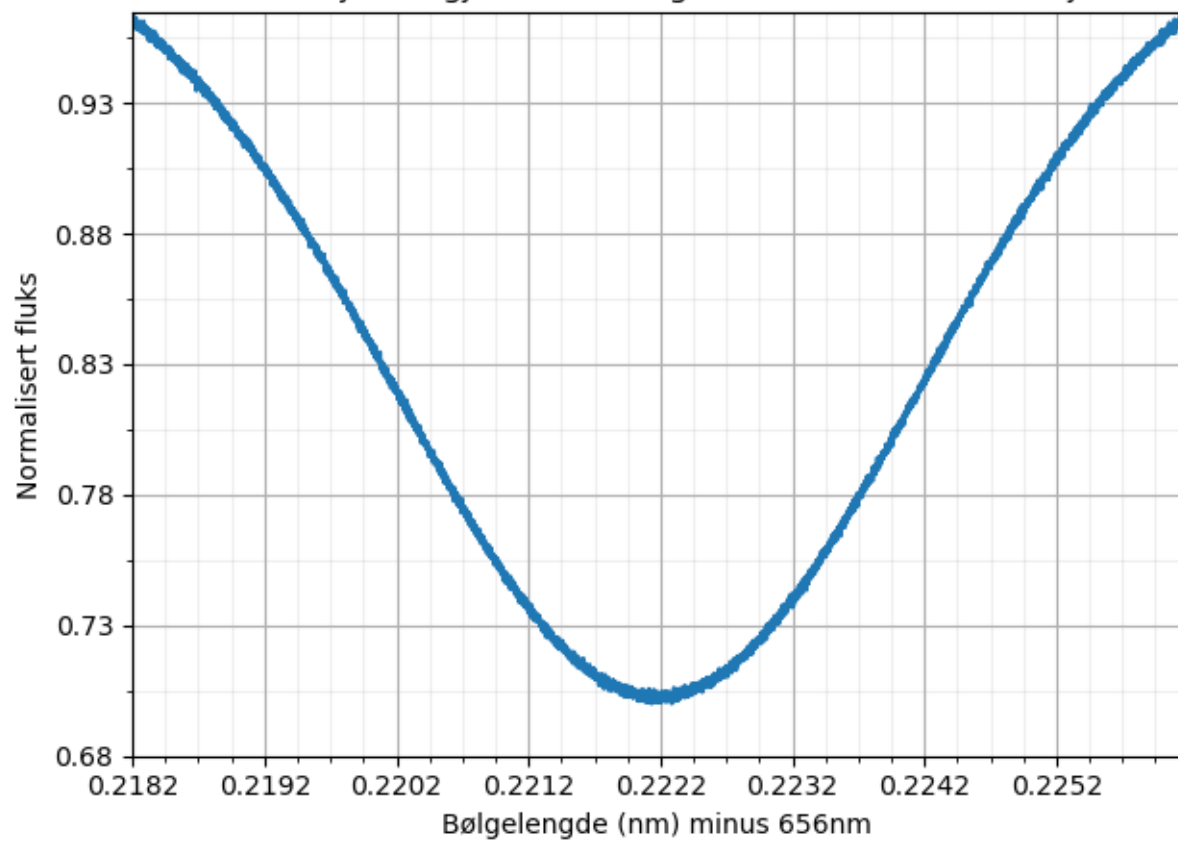
Figure 19: Figur fra filen 1O/1O\_Figur\_0\_.png



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

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

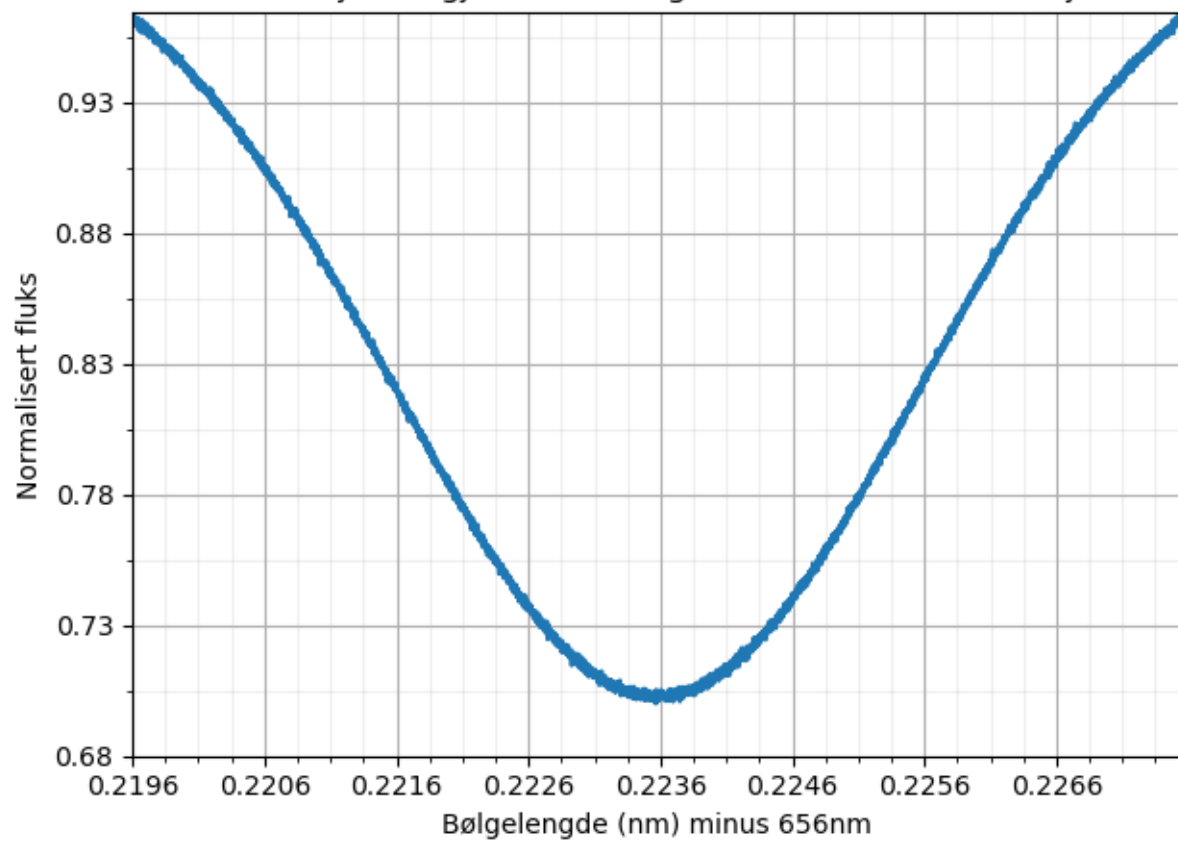
Observasjon er gjort 15.79 dager etter første observasjon.



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

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

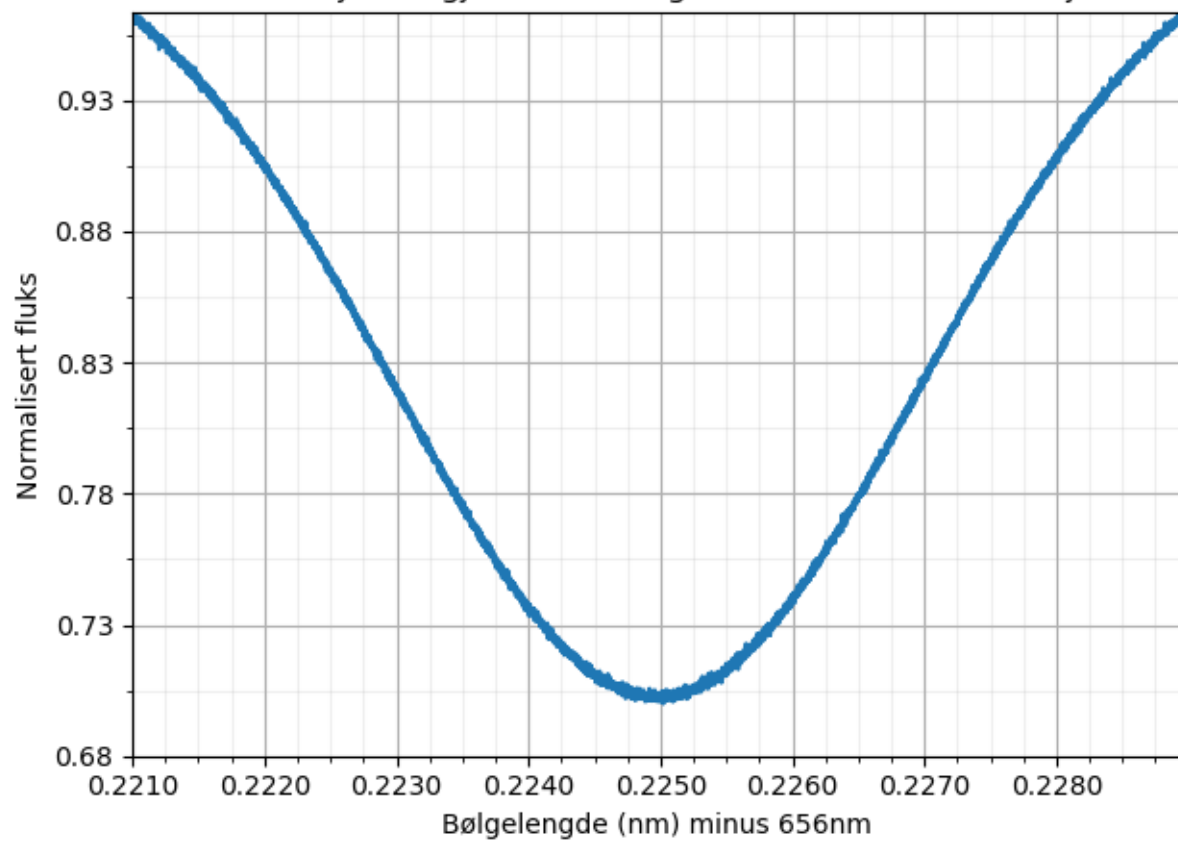
Observasjon er gjort 31.58 dager etter første observasjon.



Filen 10/10\_Figur\_3\_.png

Figure 22: Figur fra filen 10/10\_Figur\_3\_.png

Observasjon er gjort 47.36 dager etter første observasjon.

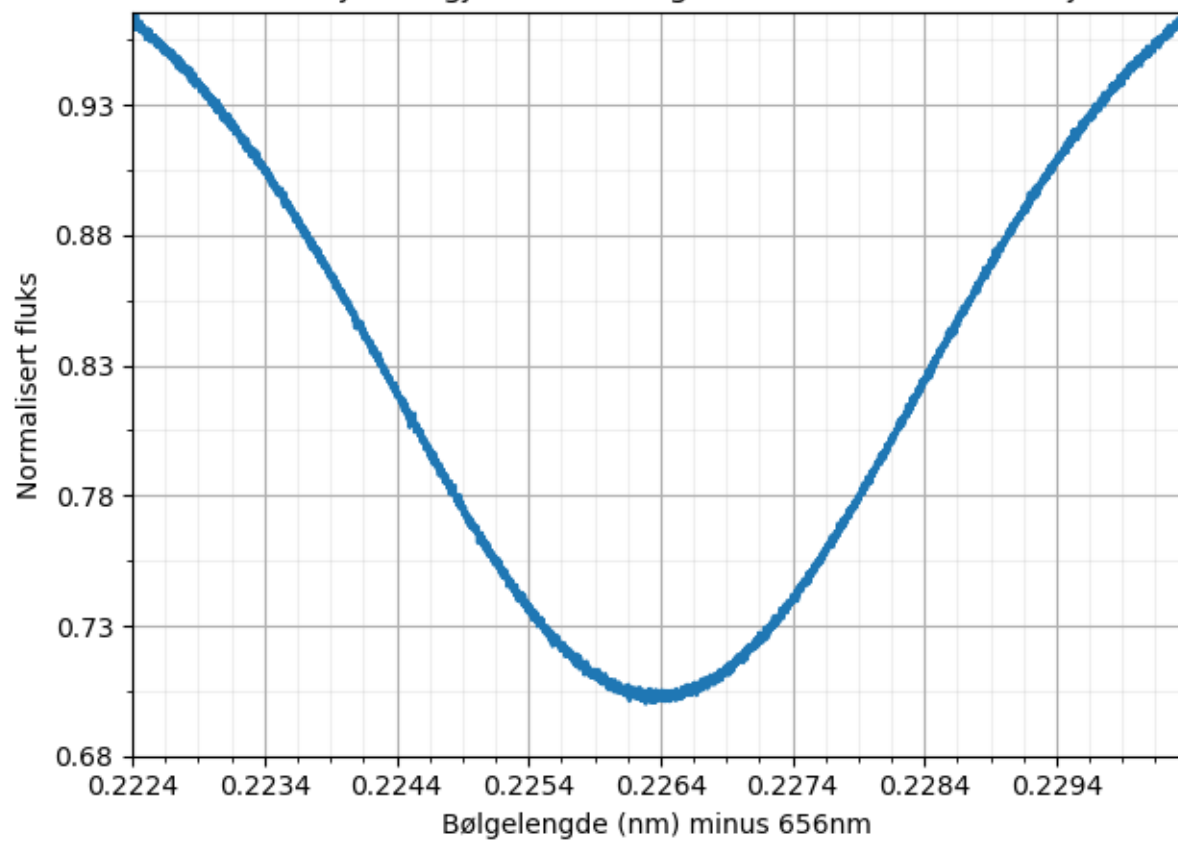




Filen 1O/1O\_Figur\_4\_.png

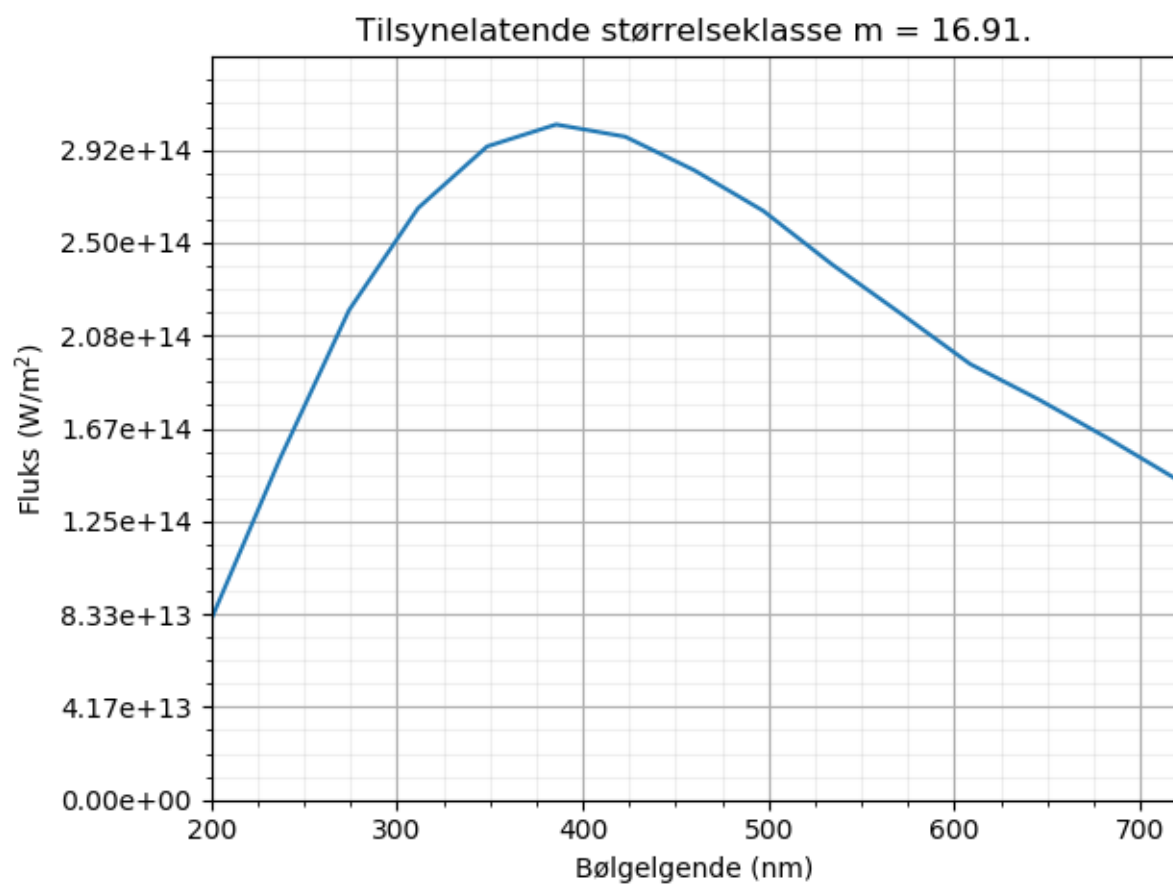
Figure 23: Figur fra filen 1O/1O\_Figur\_4\_.png

Observasjon er gjort 63.15 dager etter første observasjon.



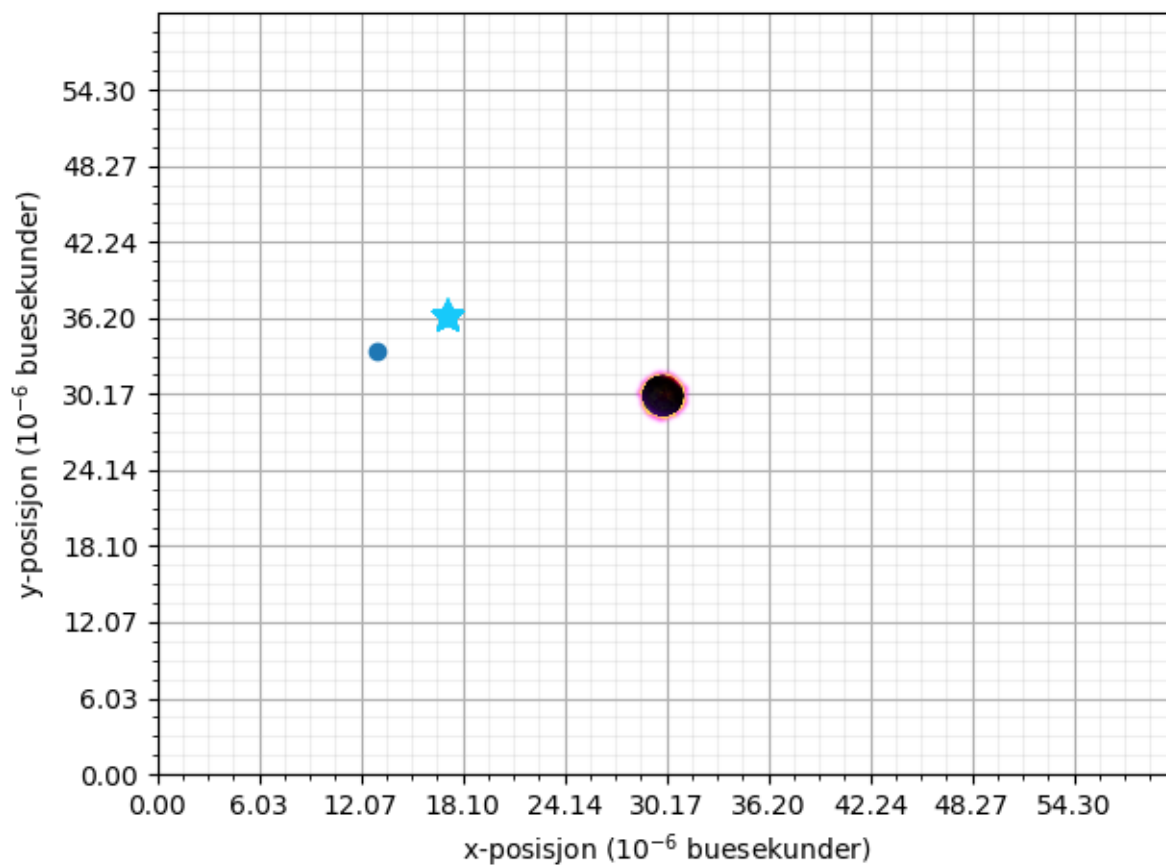
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



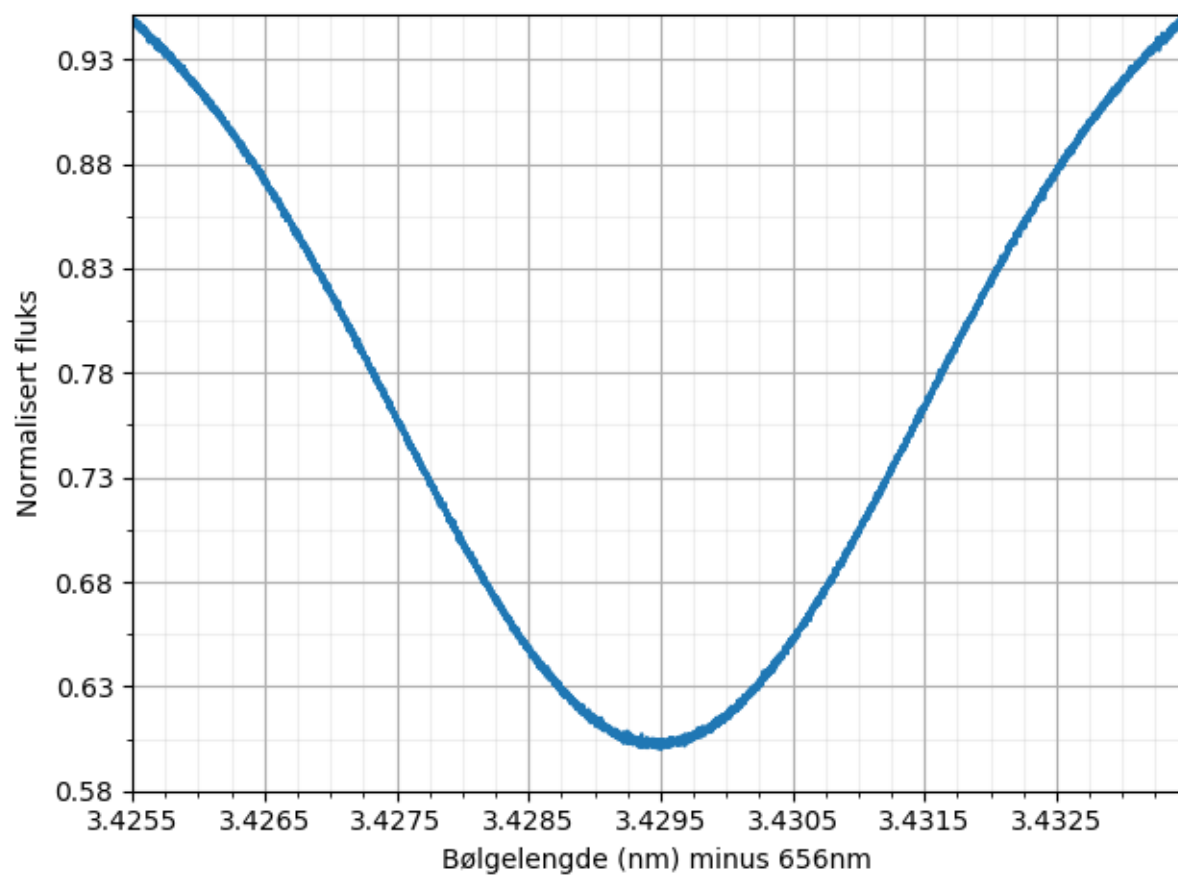
Filen 2B/2B\_Figur\_1.png

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



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

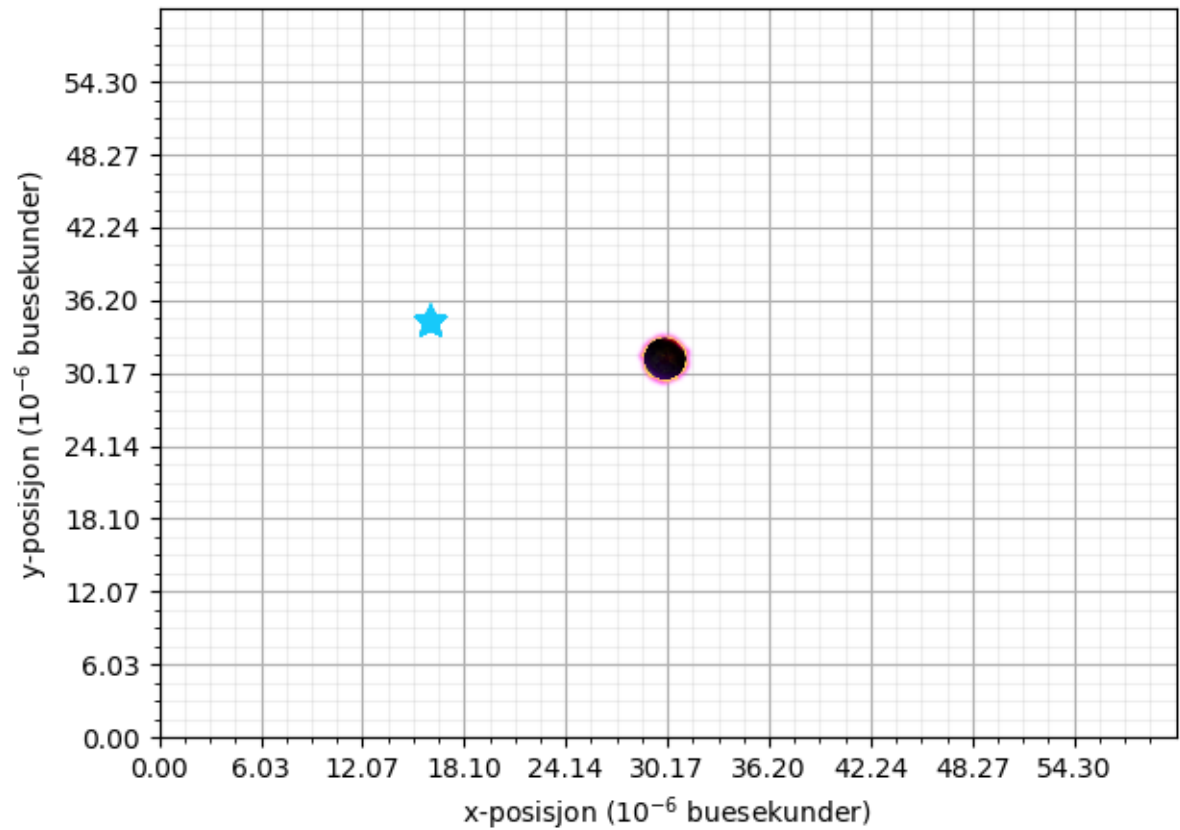
Figure 26: Figur fra filen 2B/2B\_Figur\_2.png



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

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

Vinkelforflytning 2.93 buesekunder i løpet av et millisekund.



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

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



## Filen 3A.txt

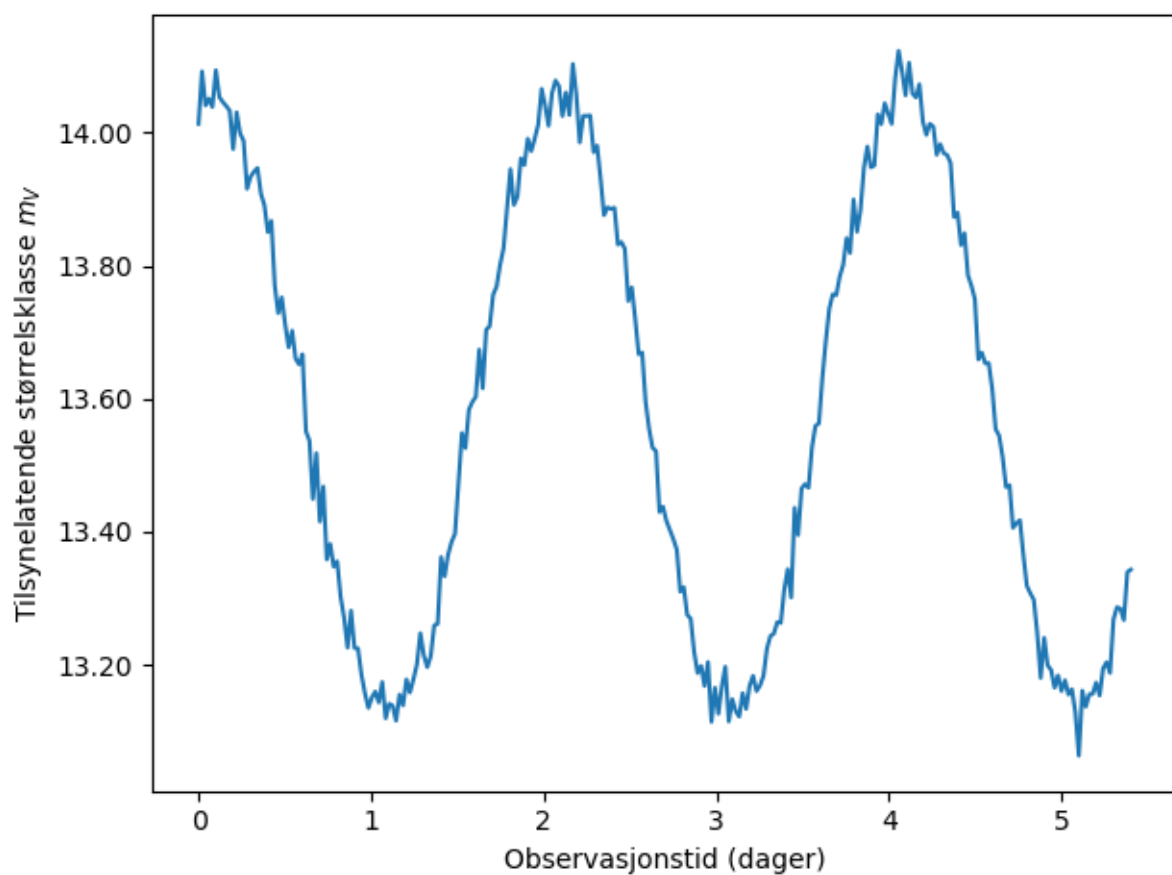
Din destinasjon er Lillehammer som ligger i en avstand av 350 km fra Kristiansand. Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 99.31200 km/t.

### Filen 3E.txt

Tog1 veier 120000.00000 kg og tog2 veier 59600.00000 kg.

### Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



### Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 474 km/s.

**Filen 4E.txt**

Massen til gassklumpene er 8100000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 57000.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 63840.00 km/s.

**Filen 4G.txt**

Massen til stjerna er 19.80 solmasser og radien er 4.32 solradier.