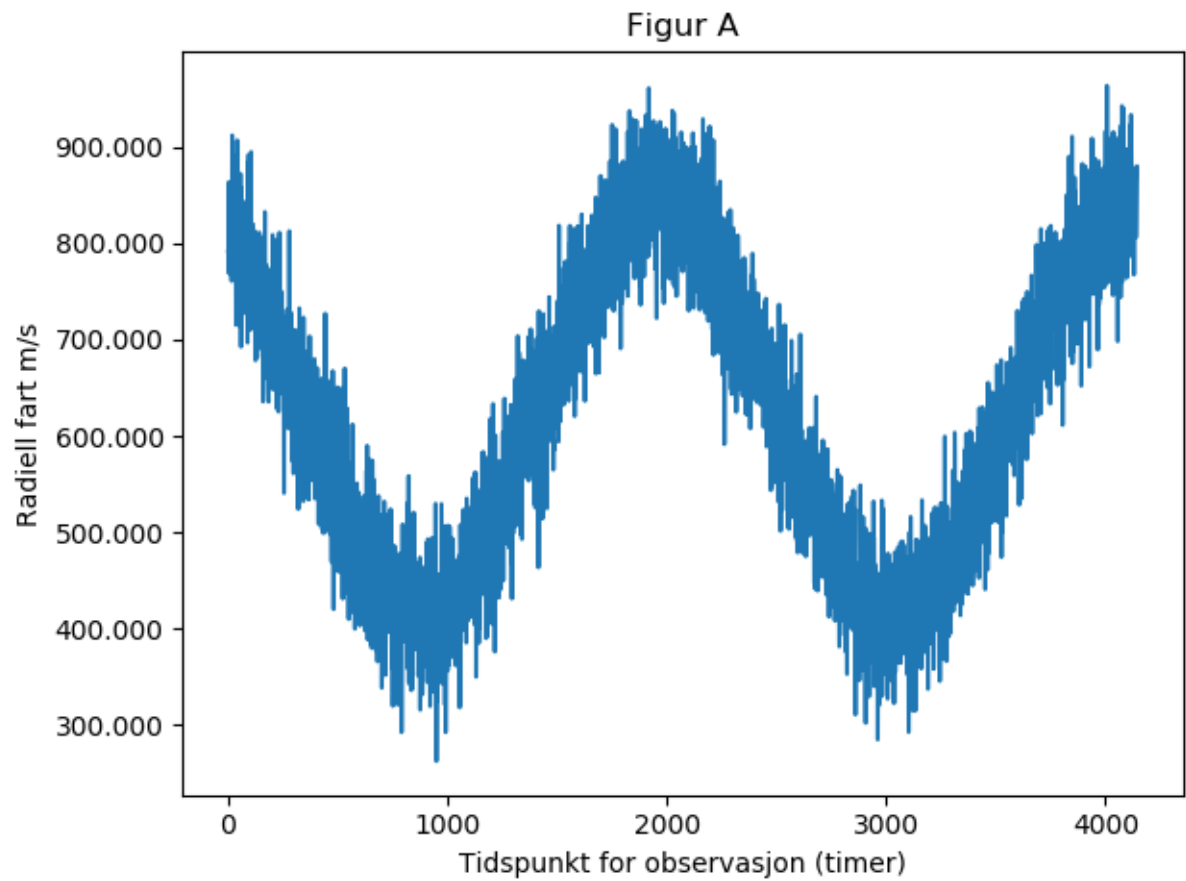


# Samlefil for alle data til prøveeksamen

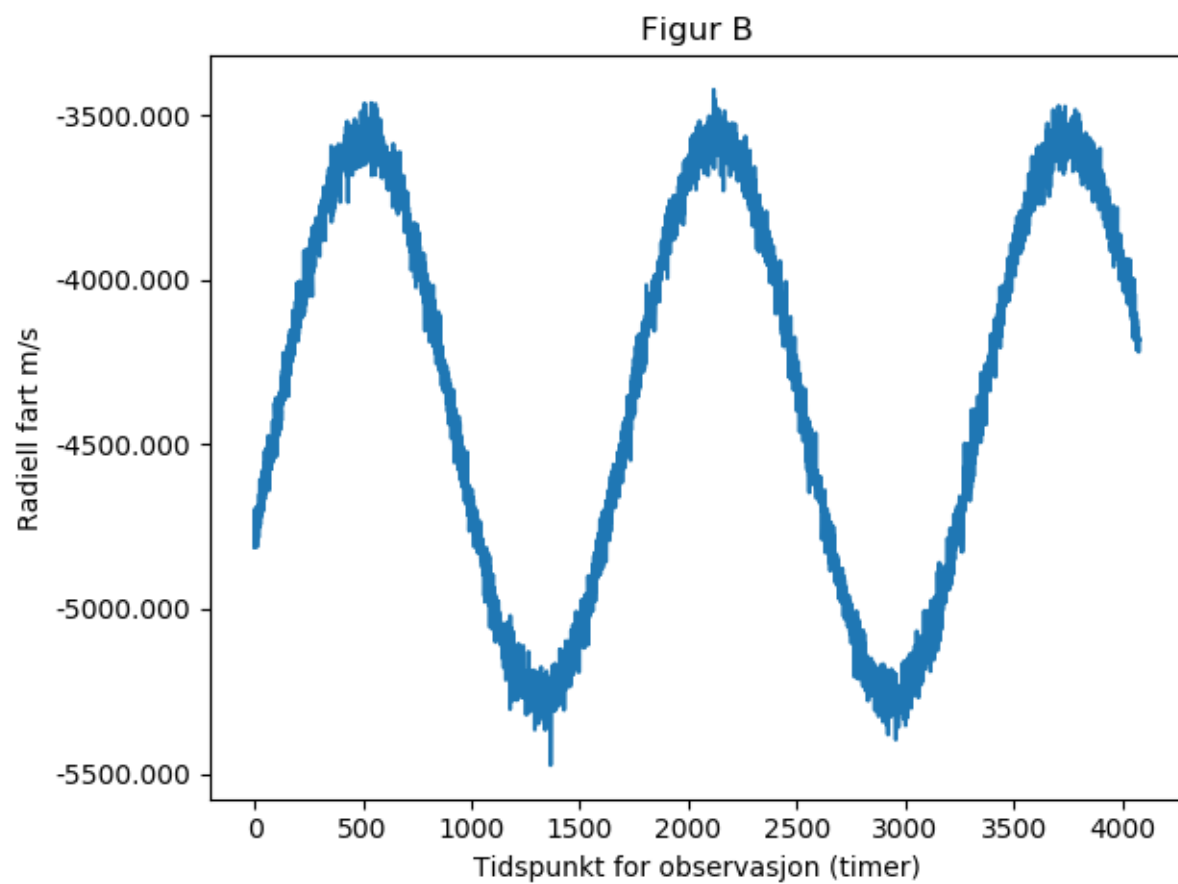
Filen 1A/Oppgave1AFigur\_A.png

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



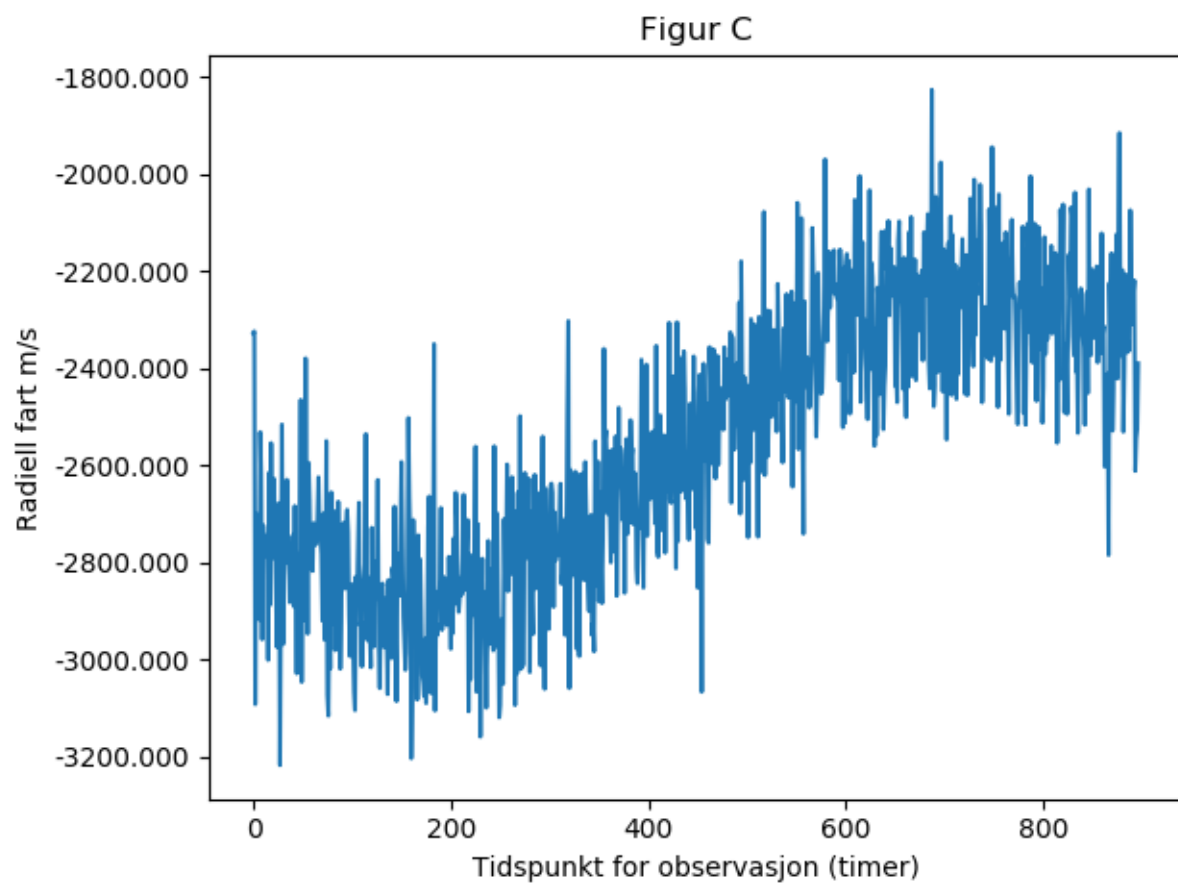
Filen 1A/Oppgave1AFigur\_B.png

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



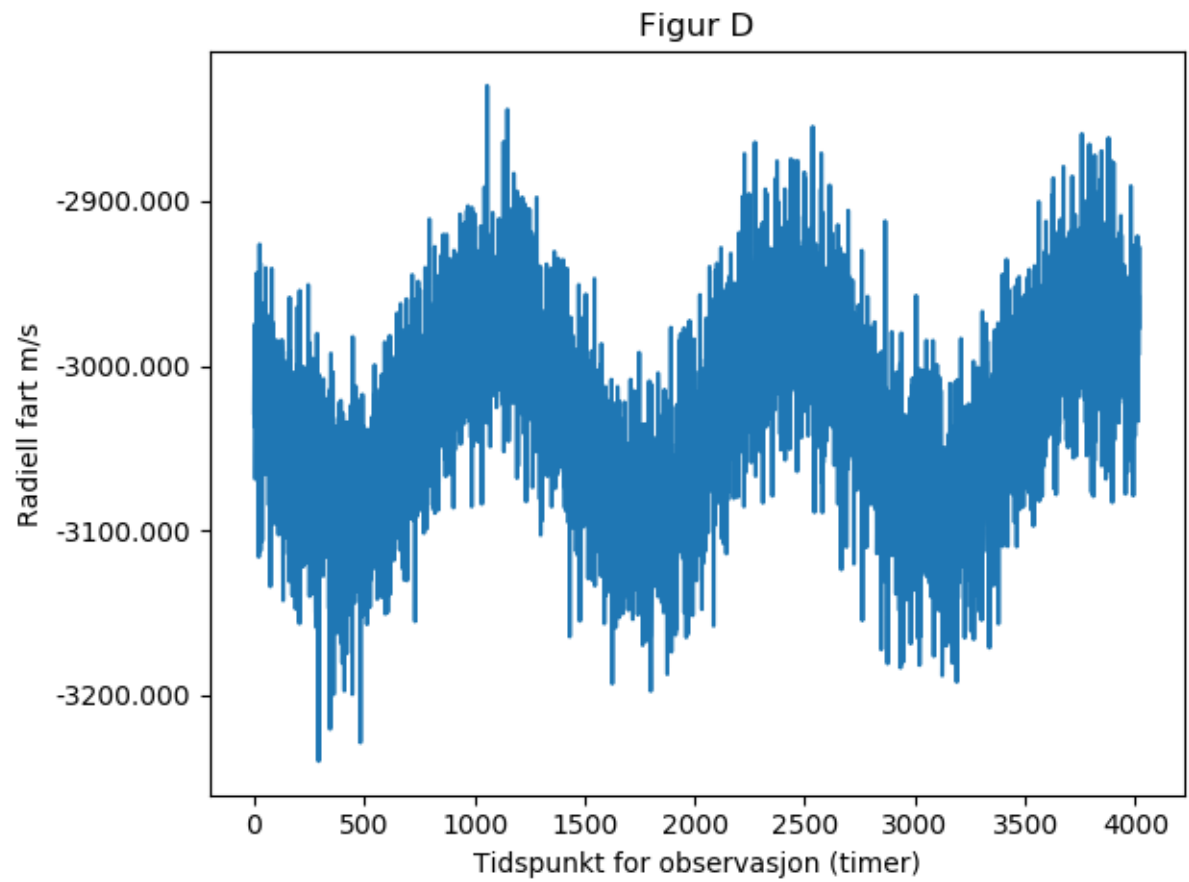
## Filen 1A/Oppgave1AFigur\_C.png

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



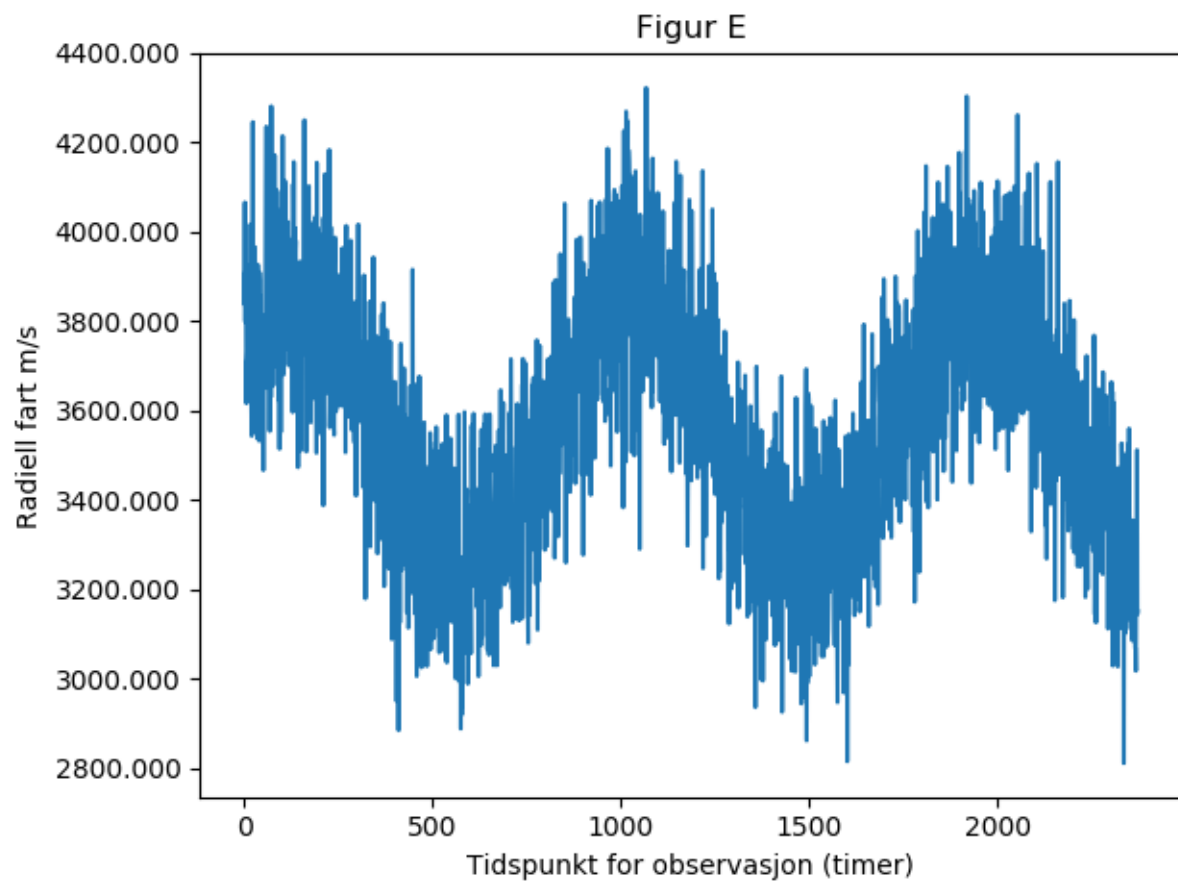
Filen 1A/Oppgave1AFigur\_D.png

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



## Filen 1A/Oppgave1AFigur\_E.png

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

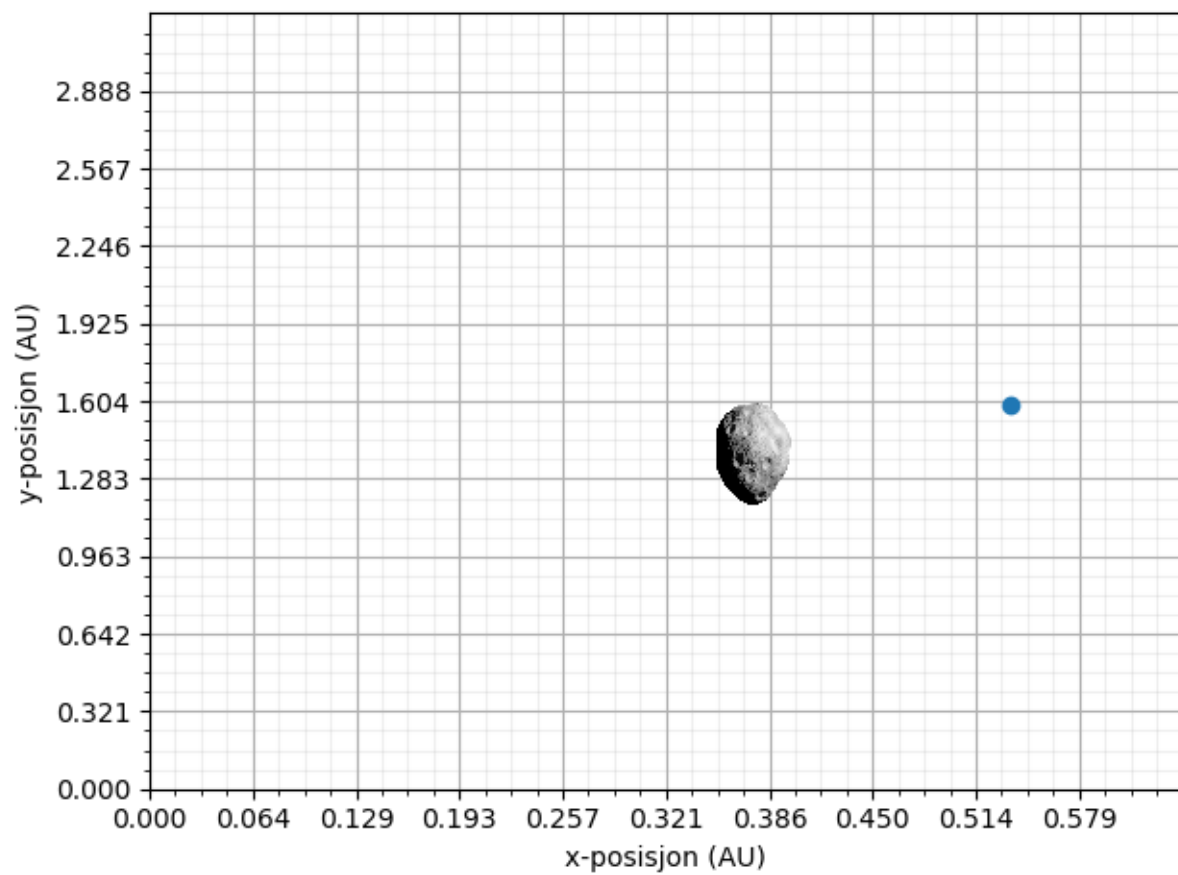


## Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor  $7.90 \times 10^9$ .

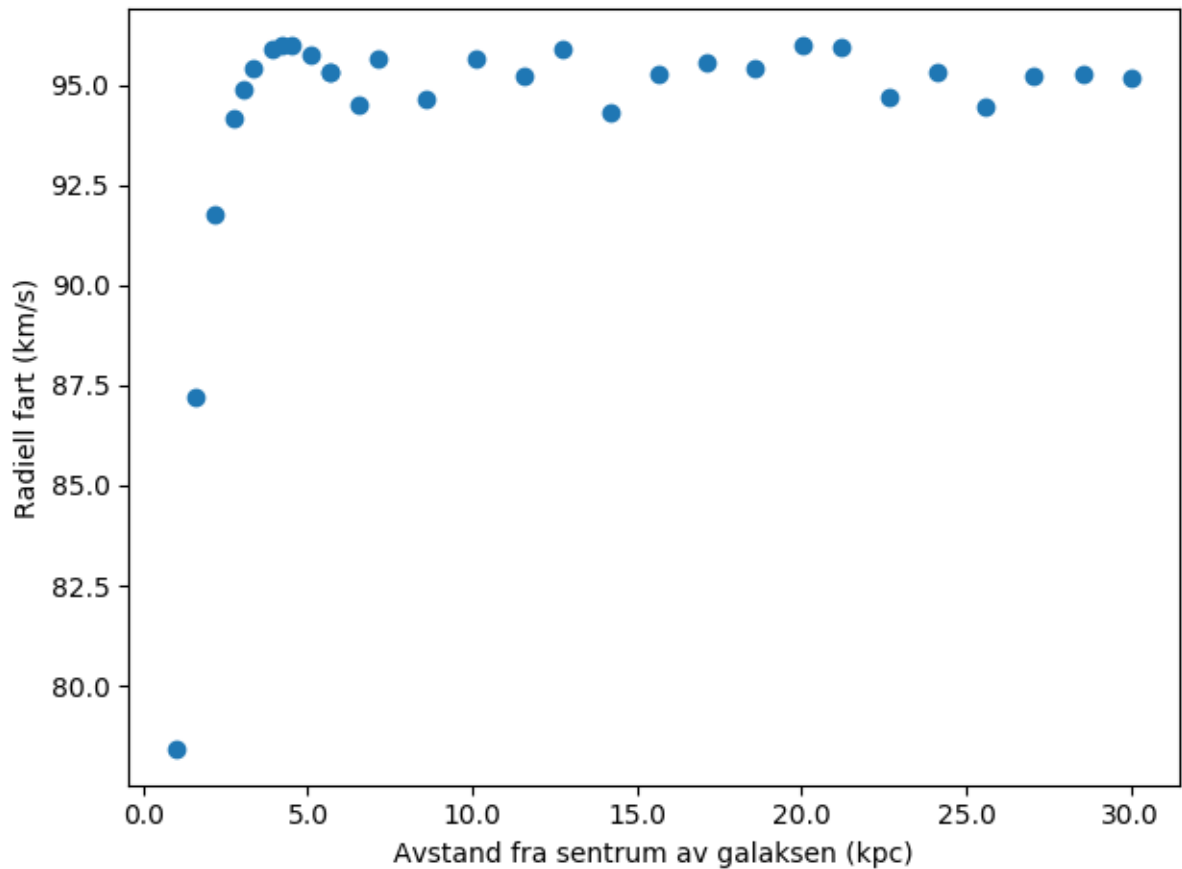
Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



## Filen 1E.png

Figure 7: Figur fra filen 1E.png



## Filen 1G.txt

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

STJERNE B) stjerna består hovedsakelig av karbon og oksygen og få andre grunnstoffer

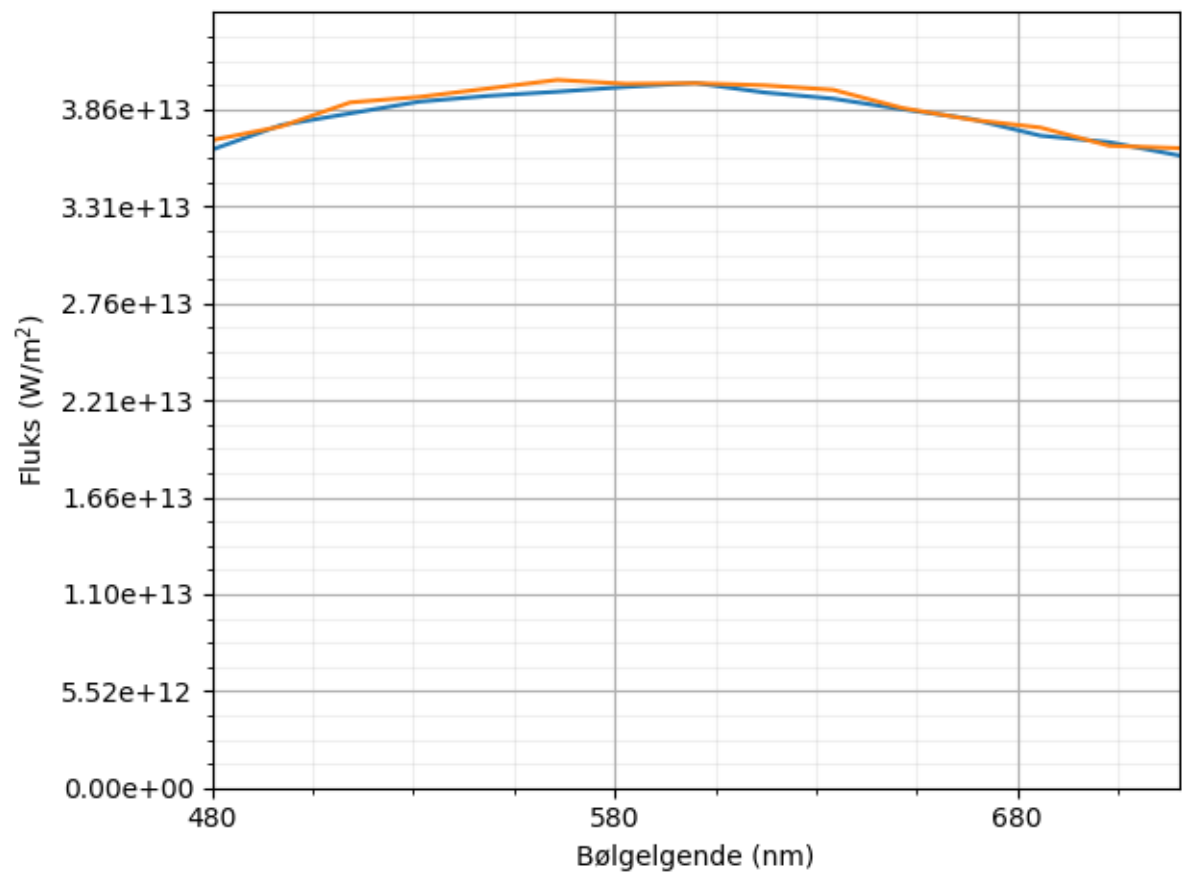
STJERNE C) stjernas luminositet er 10 ganger solas luminositet og den fusjonerer hydrogen til helium i kjernen

STJERNE D) massen til stjerna er 5 solmasser og den fusjonerer hydrogen i kjernen

STJERNE E) radiusen er en hundredel av solens radius og gassen i stjerna er elektrondegenerert

## Filen 1H.png

Figure 8: Figur fra filen 1H.png





### **Filen 1J.txt**

Kjernen i stjerne A har massetetthet  $2.630 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 17 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet  $5.034 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 35 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet  $5.546 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 32 millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet  $6.818 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 16 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet  $6.180 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 34 millioner K.

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

Påstand 1: denne stjerna er nærmest oss

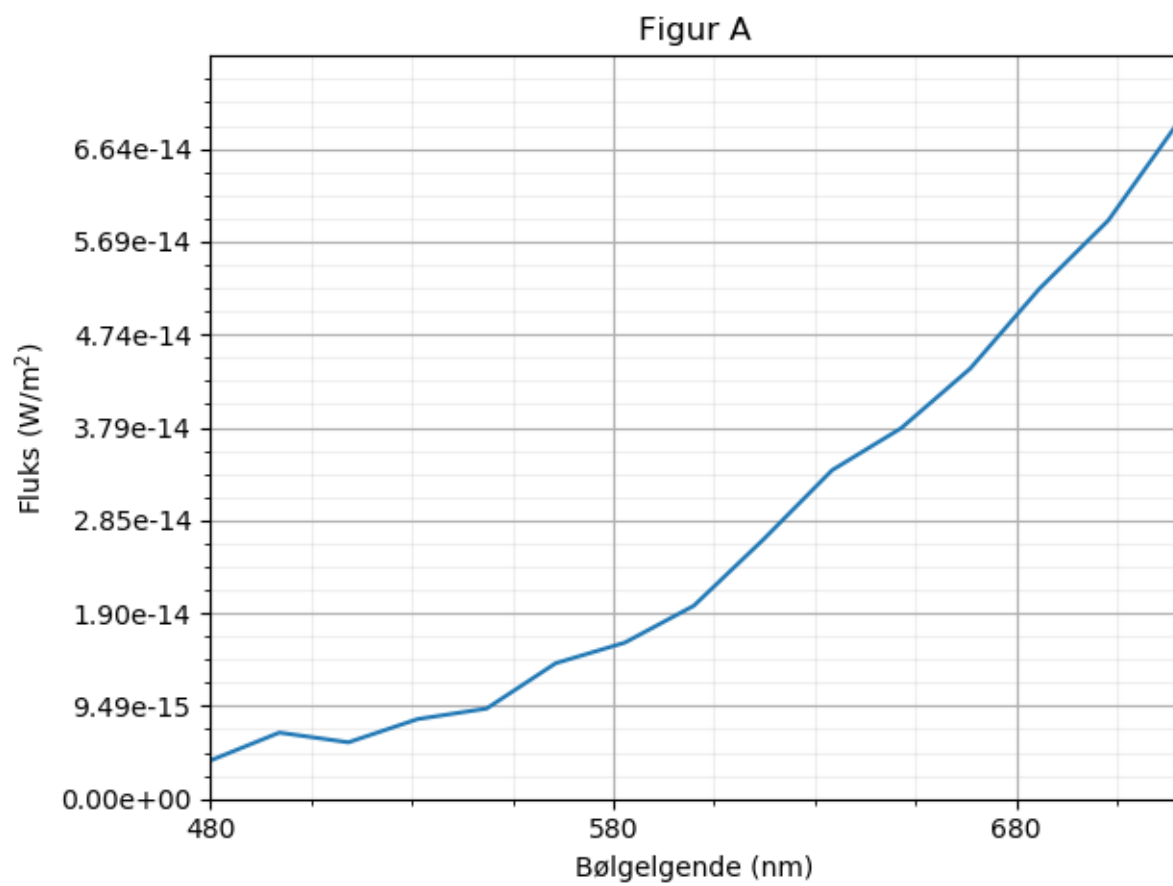
Påstand 2: den tilsynelatende størrelseklassen (magnitude) med UV filter er betydelig mindre enn den tilsynelatende størrelseklassen i blått filter

Påstand 3: denne stjerna er lengst vekk

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

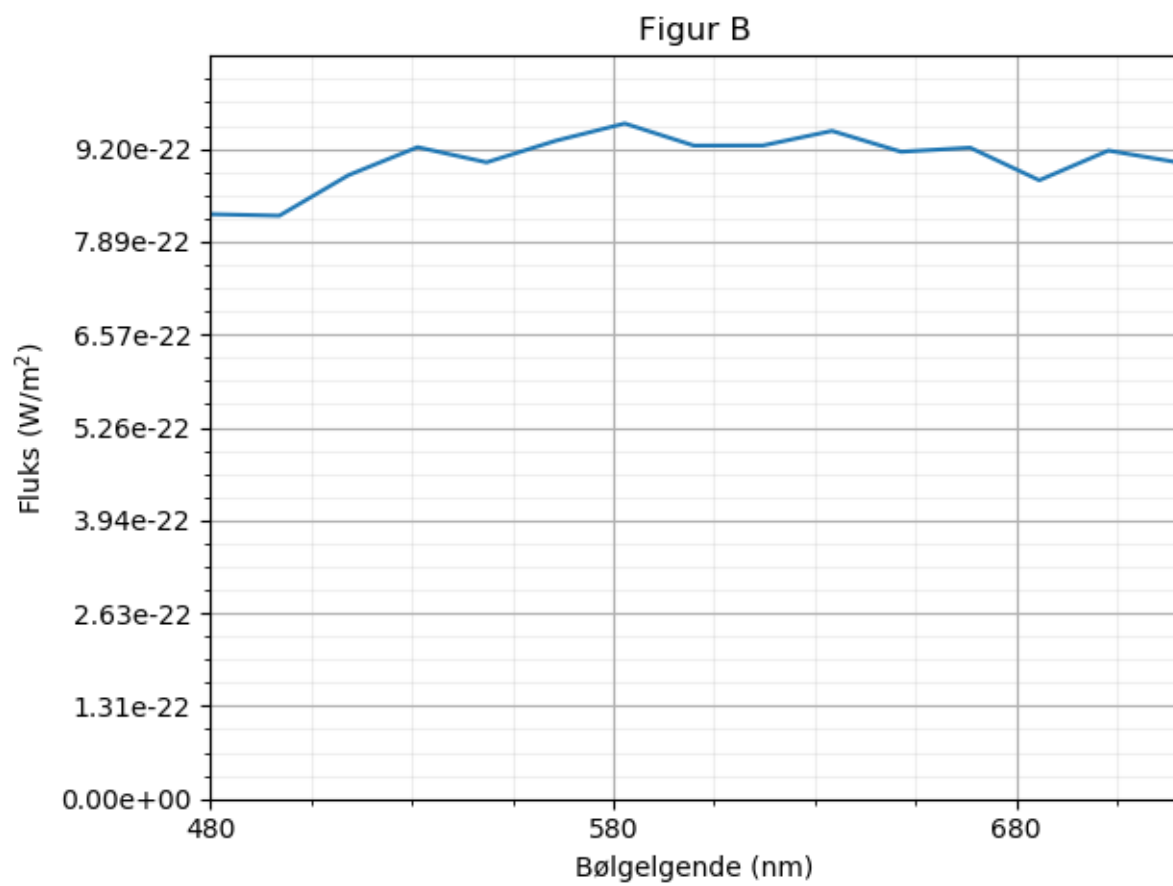
Filen 1K/1K\_Figur\_A\_.png

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



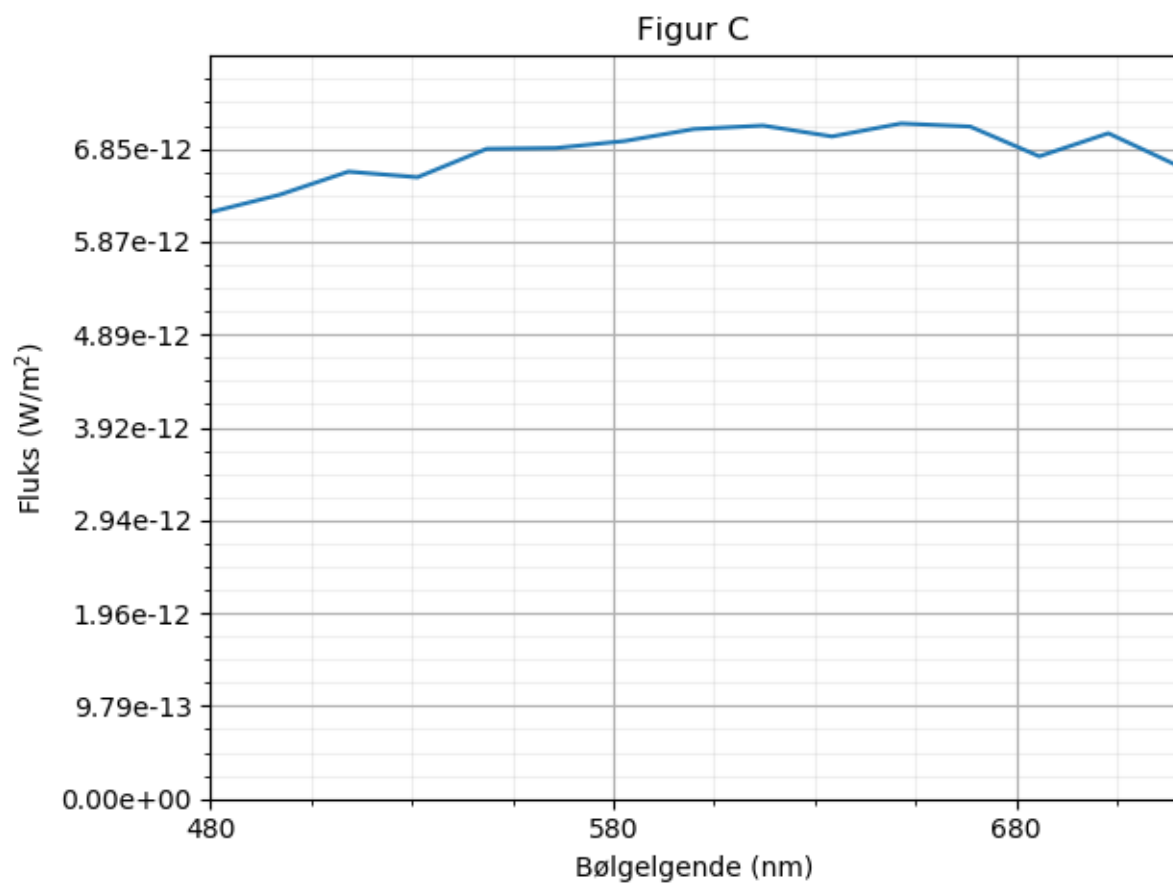
Filen 1K/1K\_Figur\_B\_.png

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



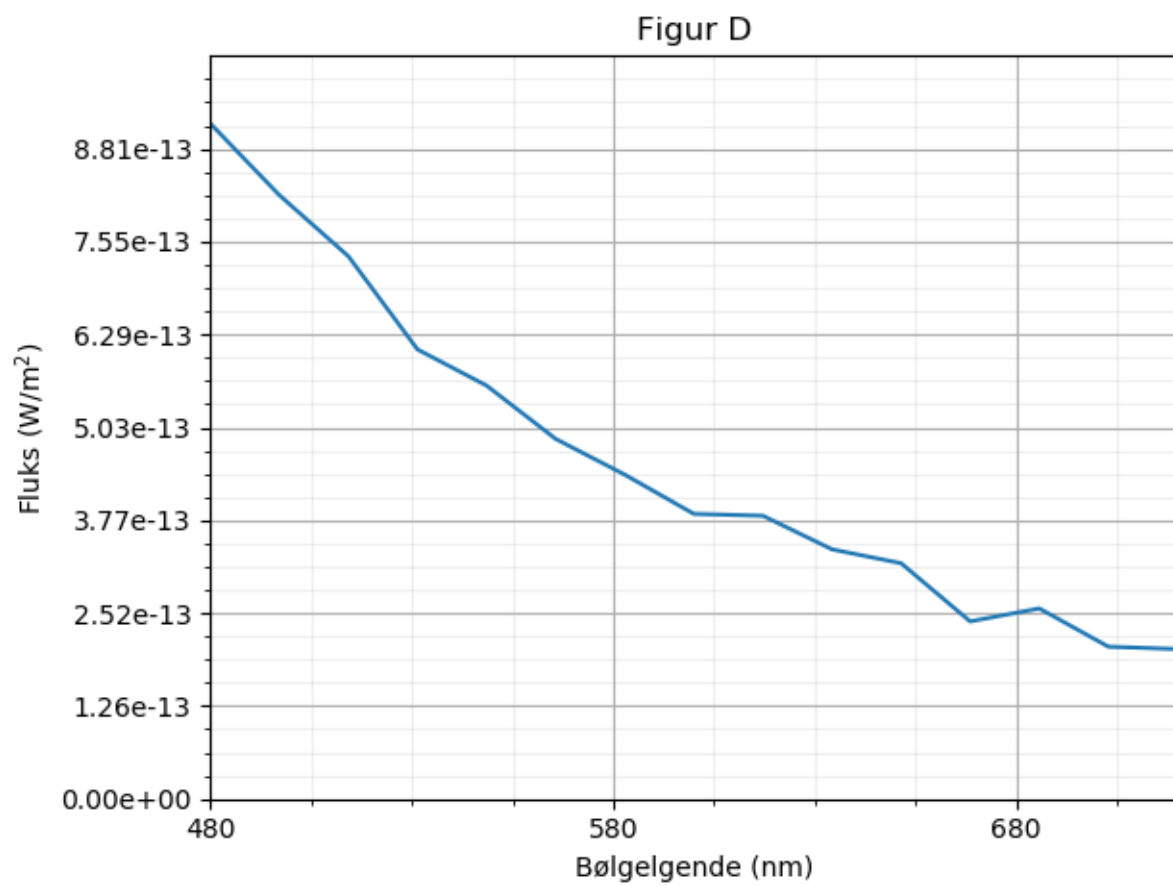
Filen 1K/1K\_Figur\_C\_.png

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



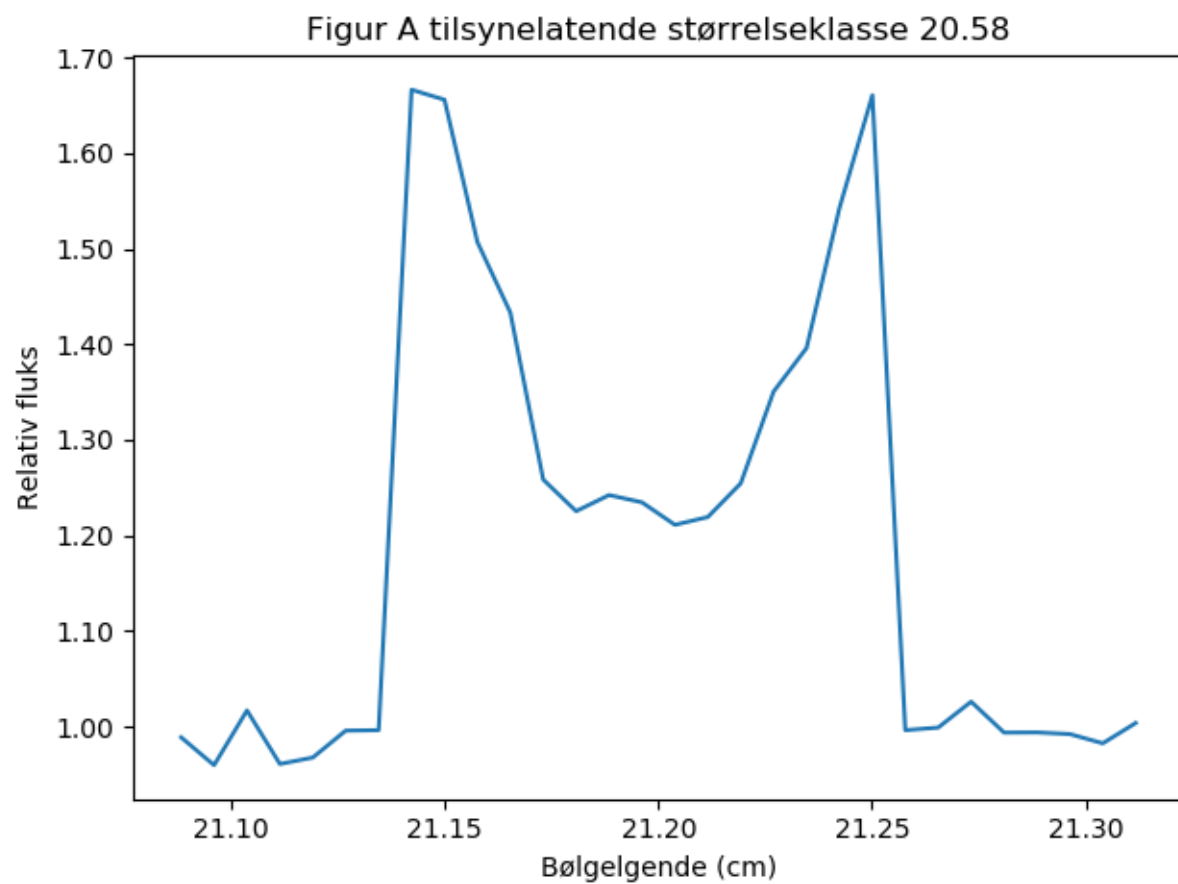
Filen 1K/1K\_Figur\_D\_.png

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



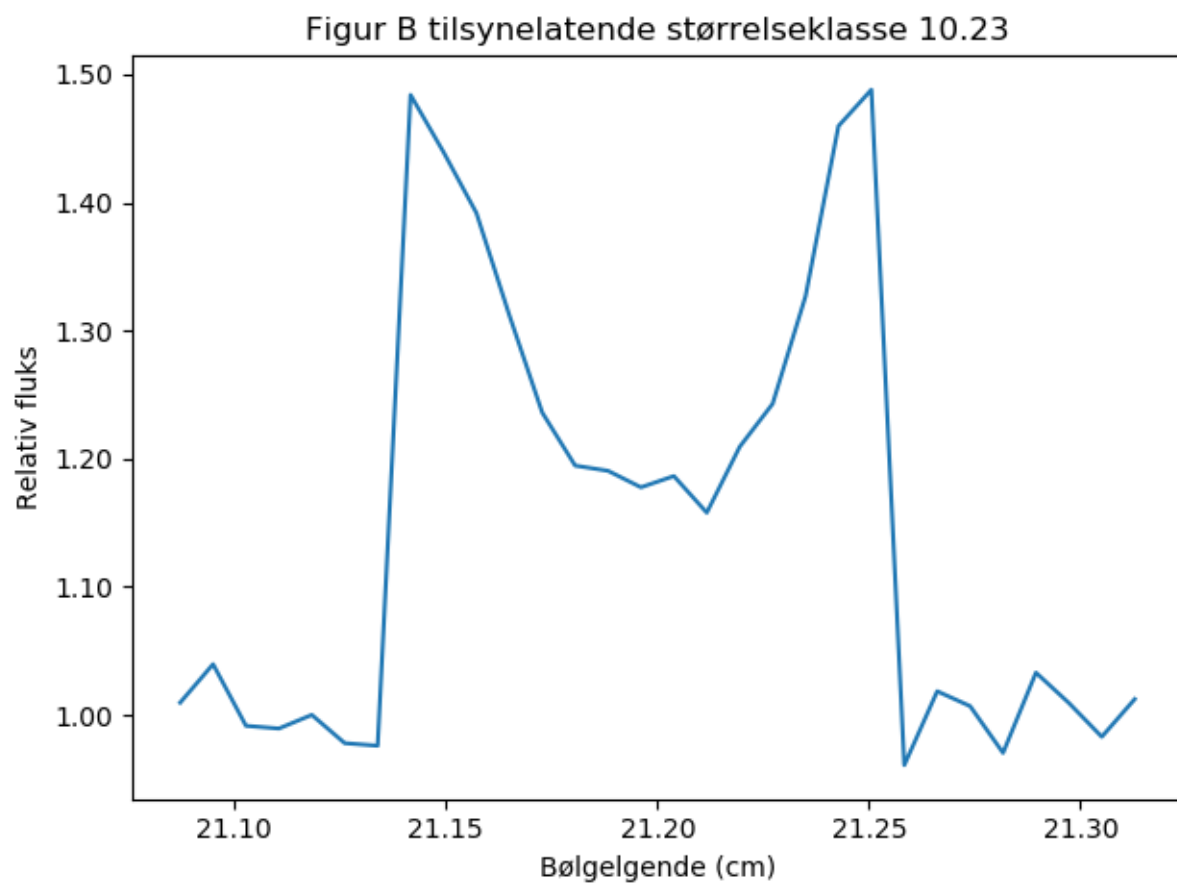
Filen 1L/1L\_Figure\_A.png

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



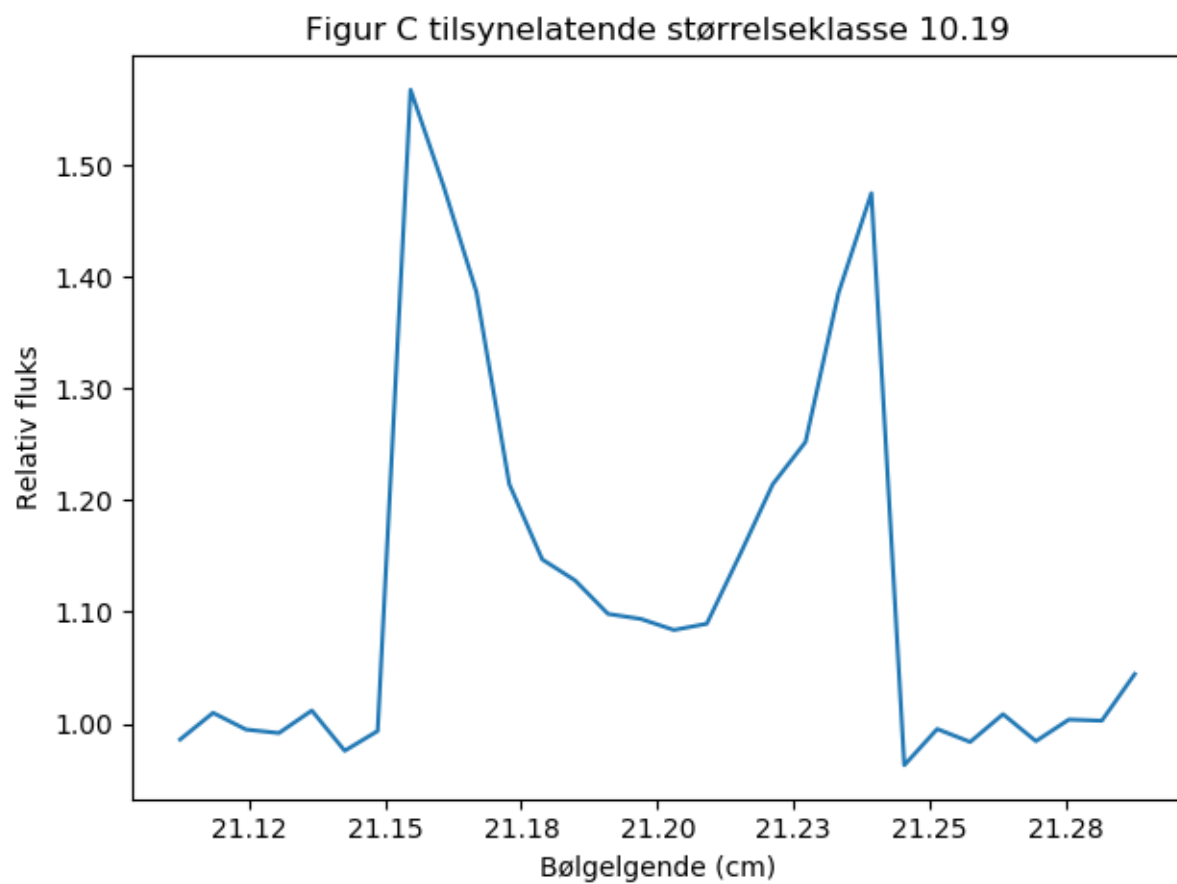
Filen 1L/1L\_Figure\_B.png

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



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

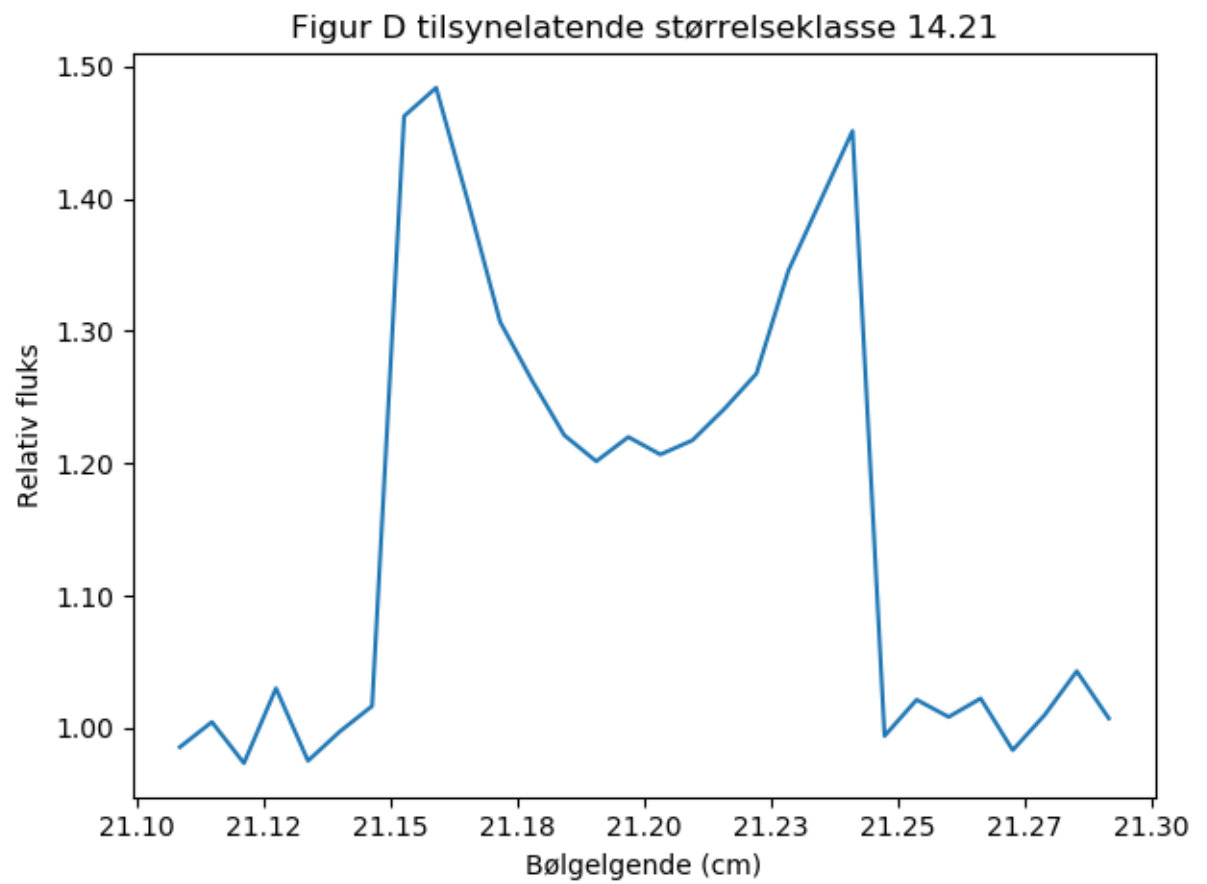
Figure 15: Figur fra filen 1L/1L\_Figure\_C.png





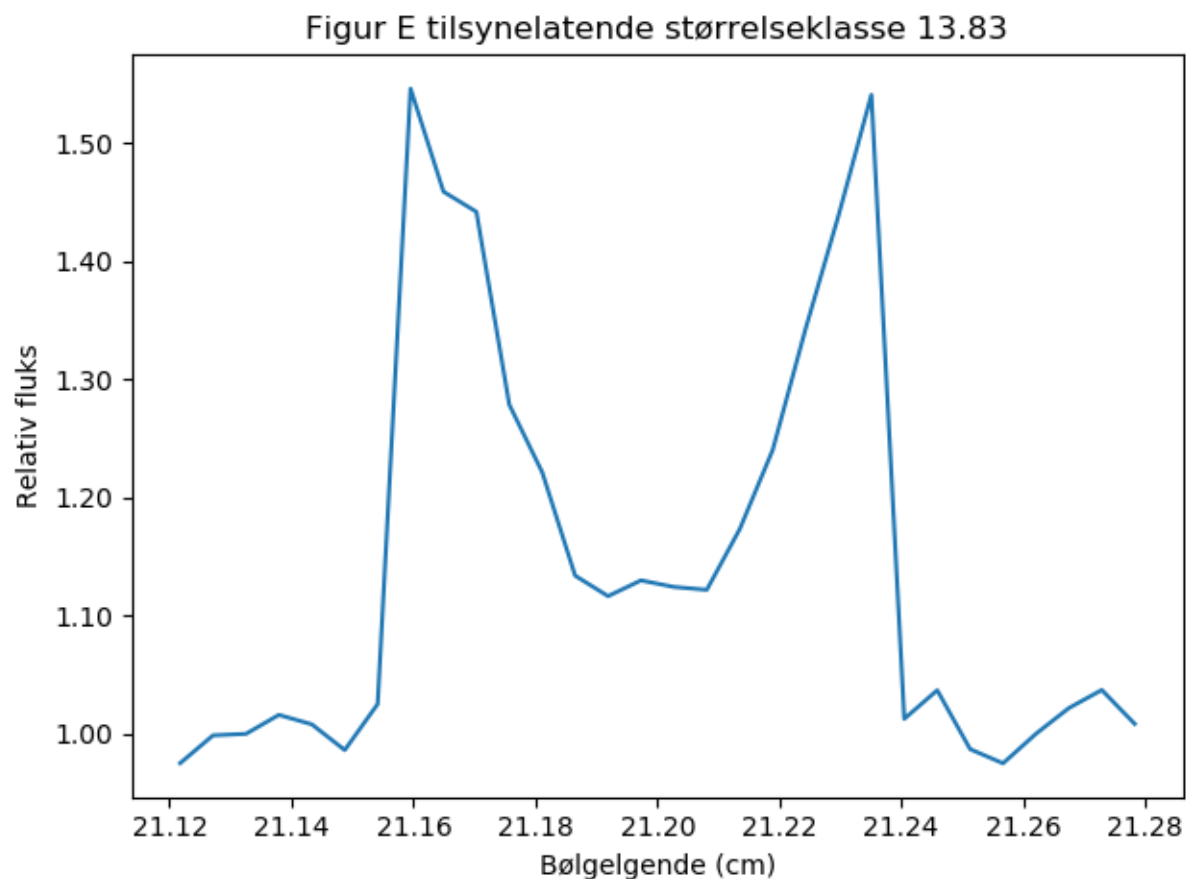
Filen 1L/1L\_Figure\_D.png

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  $2.596 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 29.97 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet  $2.616 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 31.14 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet  $1.936 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 27.60 millioner K.

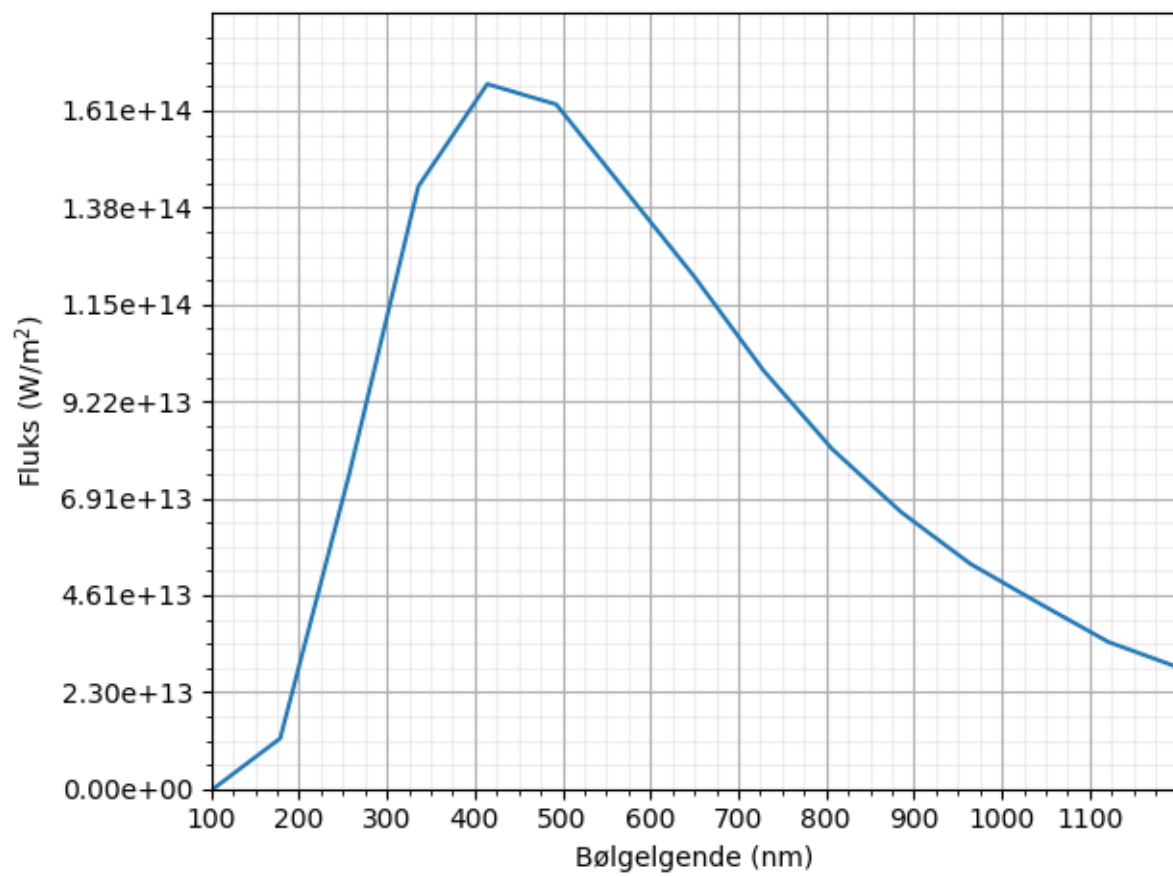
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet  $1.428 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 33.59 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet  $2.940 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 19.95 millioner K.

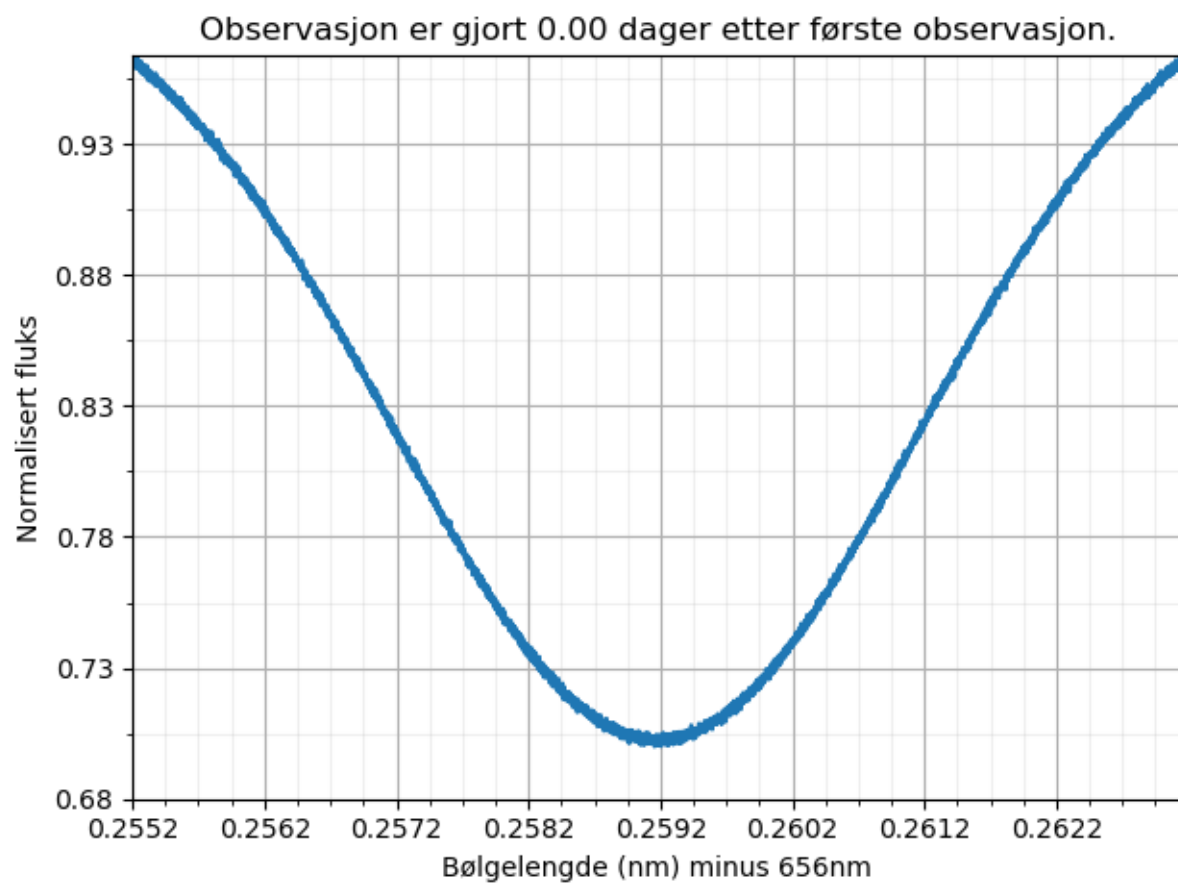
Filen 1O/1O.png

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



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

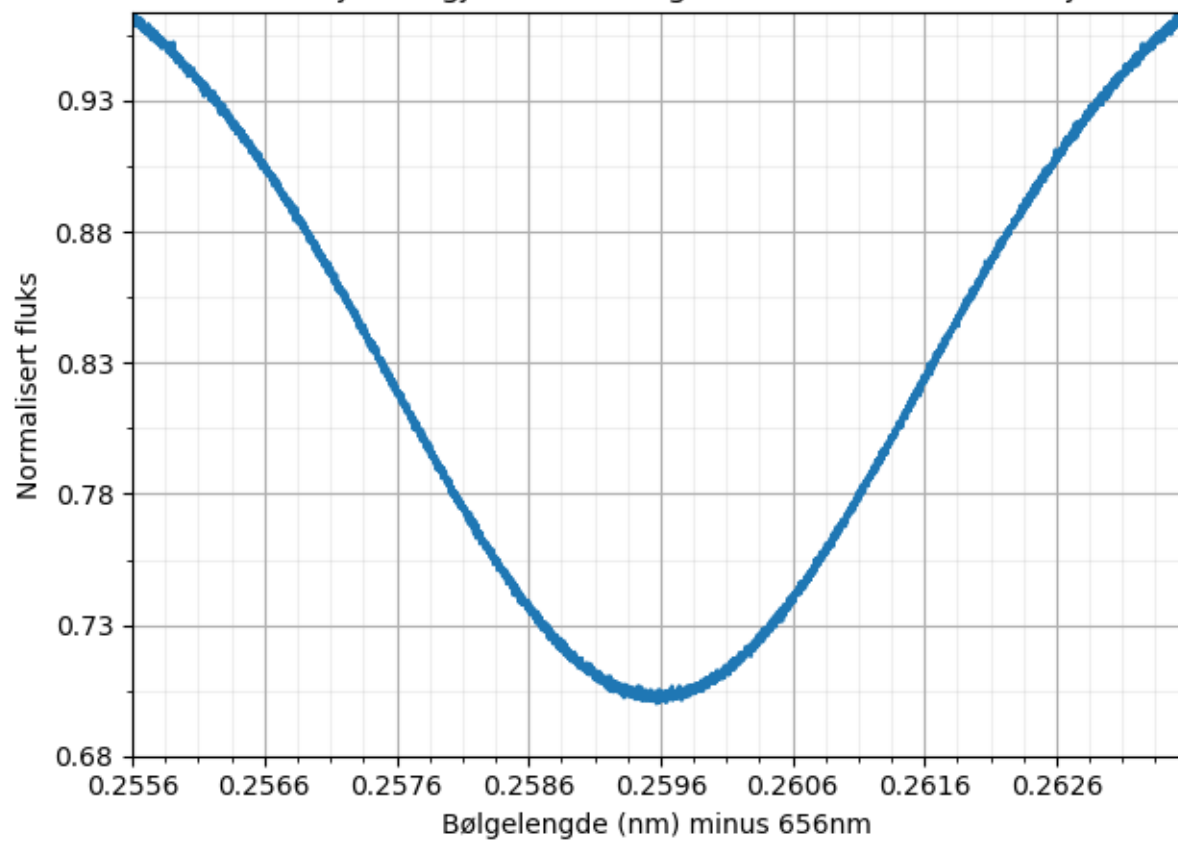
Figure 19: Figur fra filen 1O/1O\_Figur\_0\_.png



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

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

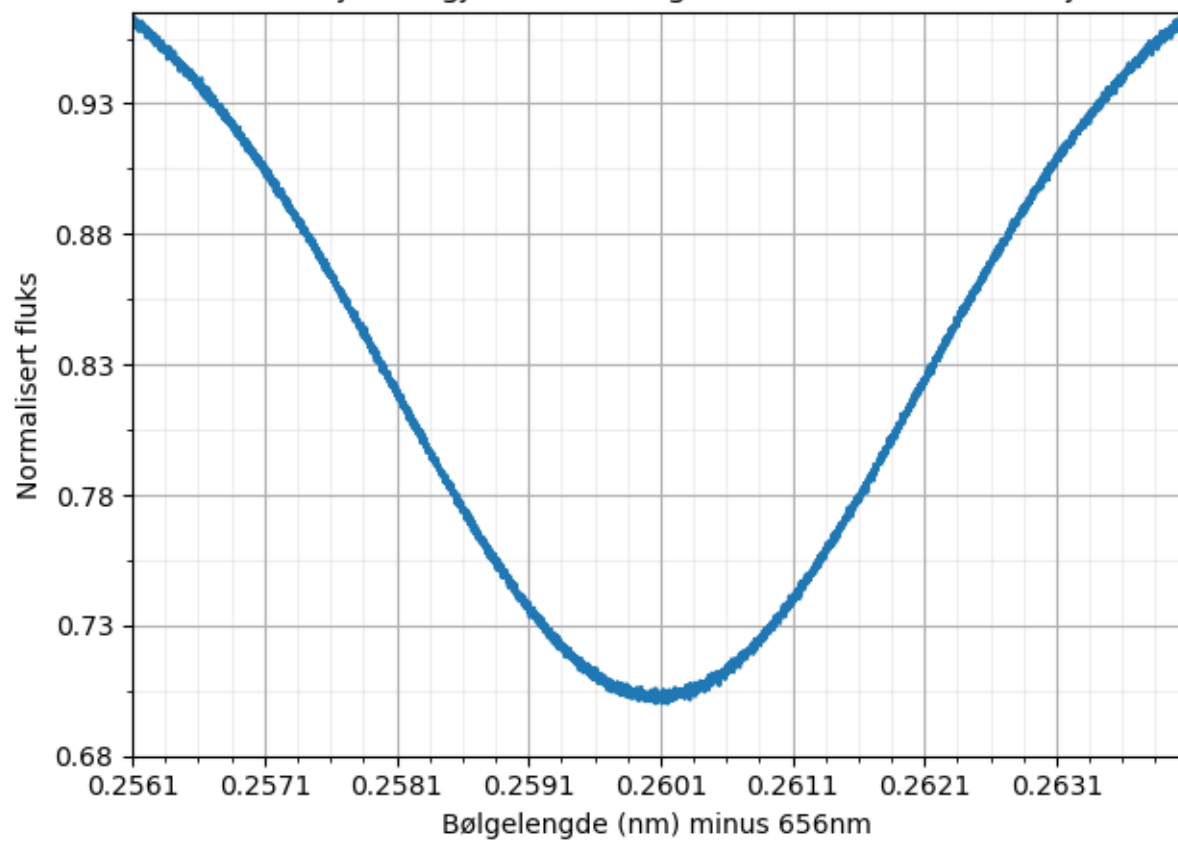
Observasjon er gjort 18.87 dager etter første observasjon.



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

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

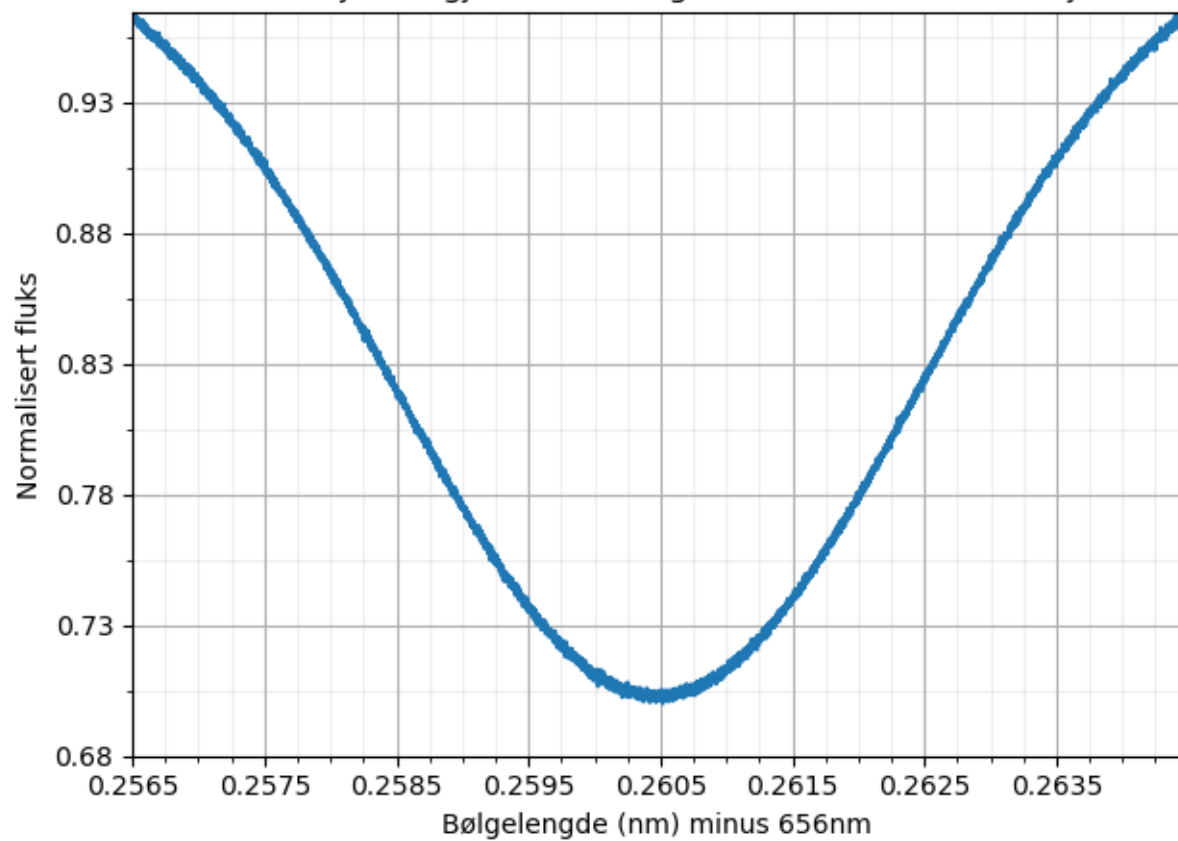
Observasjon er gjort 37.75 dager etter første observasjon.



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

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

Observasjon er gjort 56.62 dager etter første observasjon.

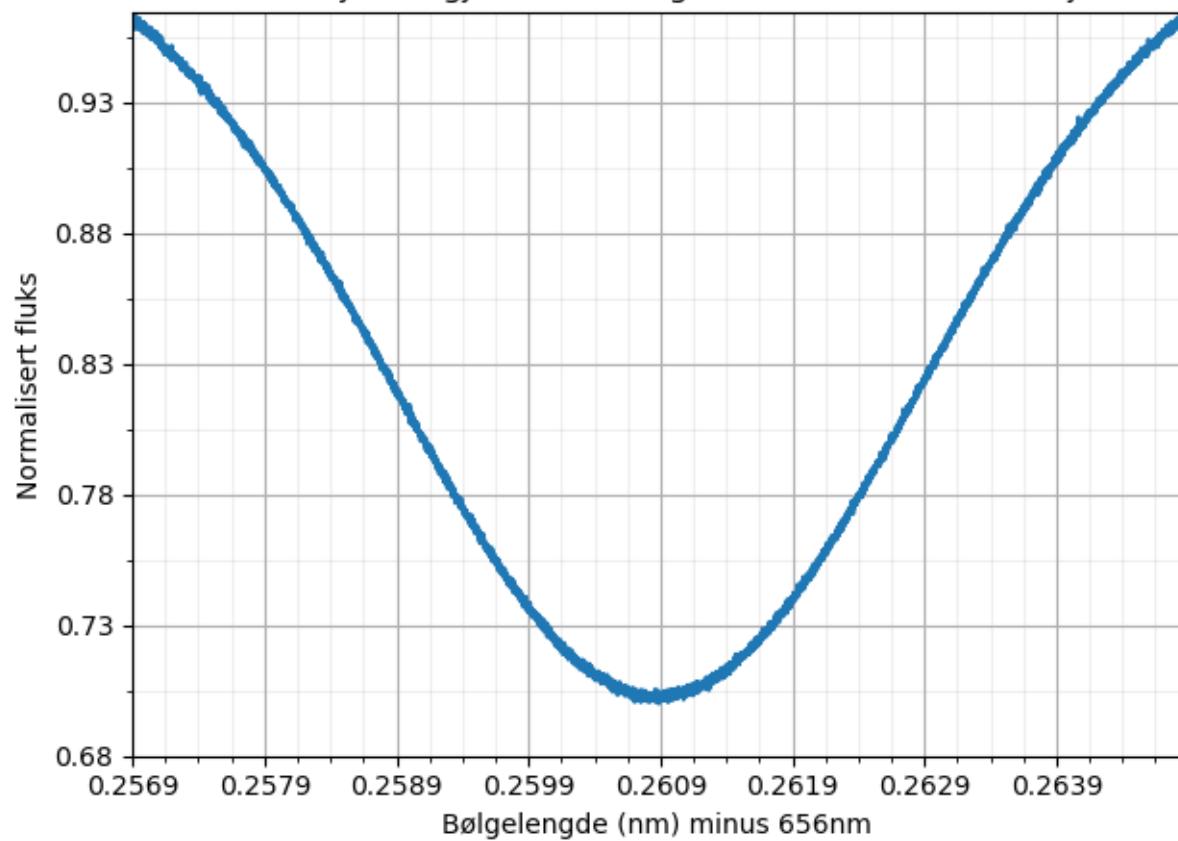




Filen 10/10\_Figur\_4\_.png

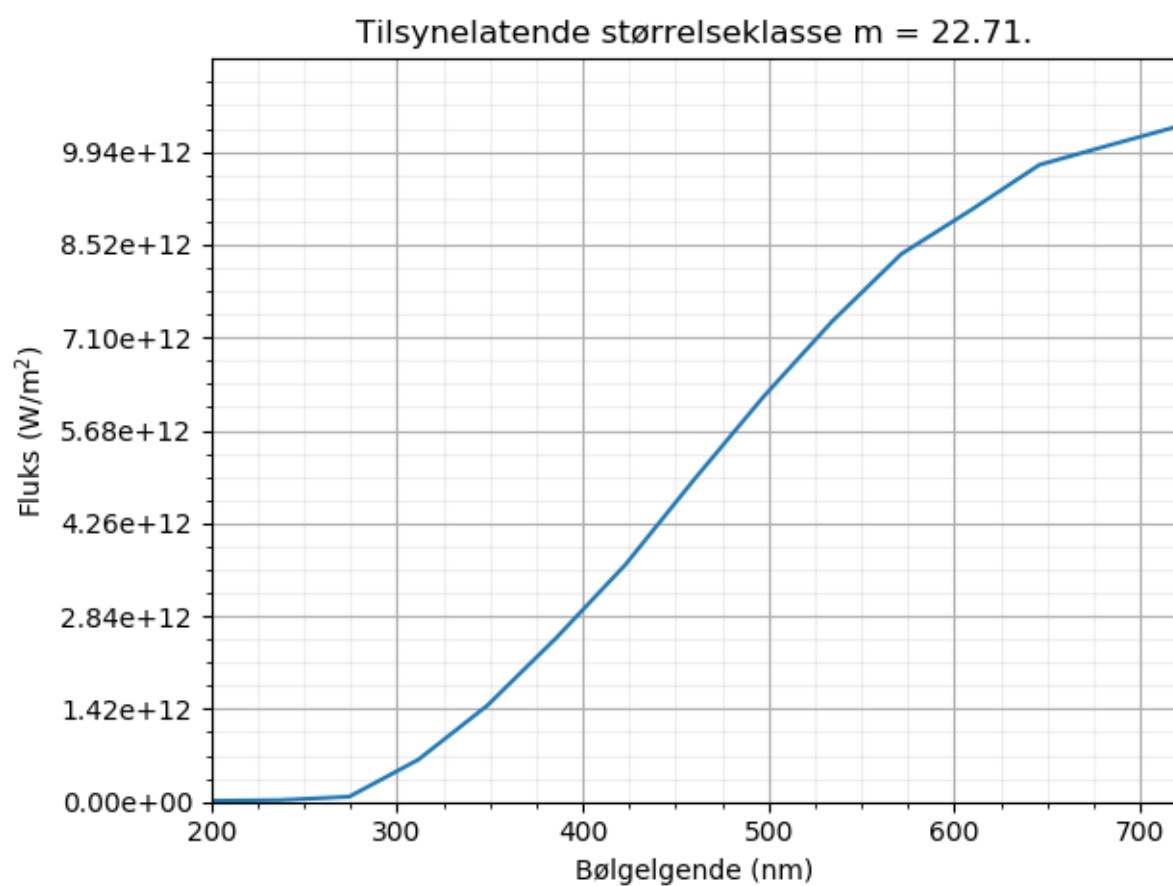
Figure 23: Figur fra filen 10/10\_Figur\_4\_.png

Observasjon er gjort 75.50 dager etter første observasjon.



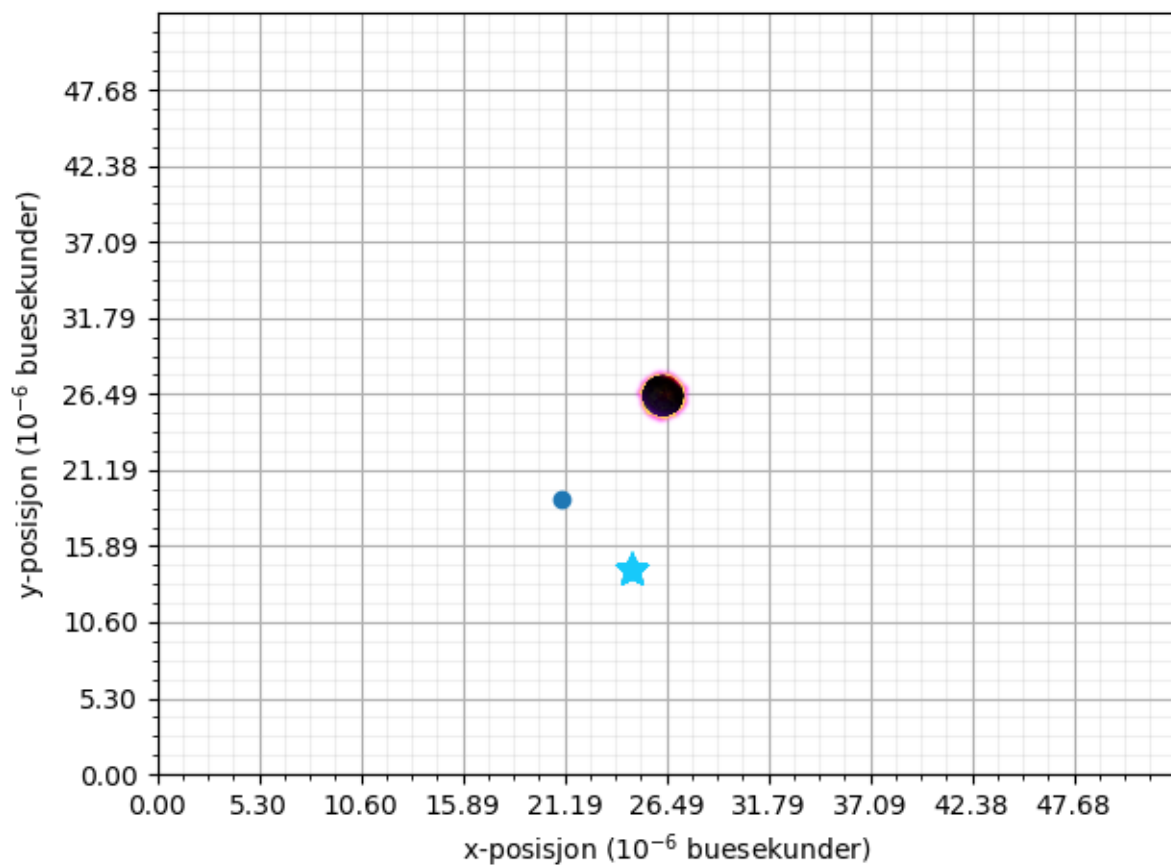
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



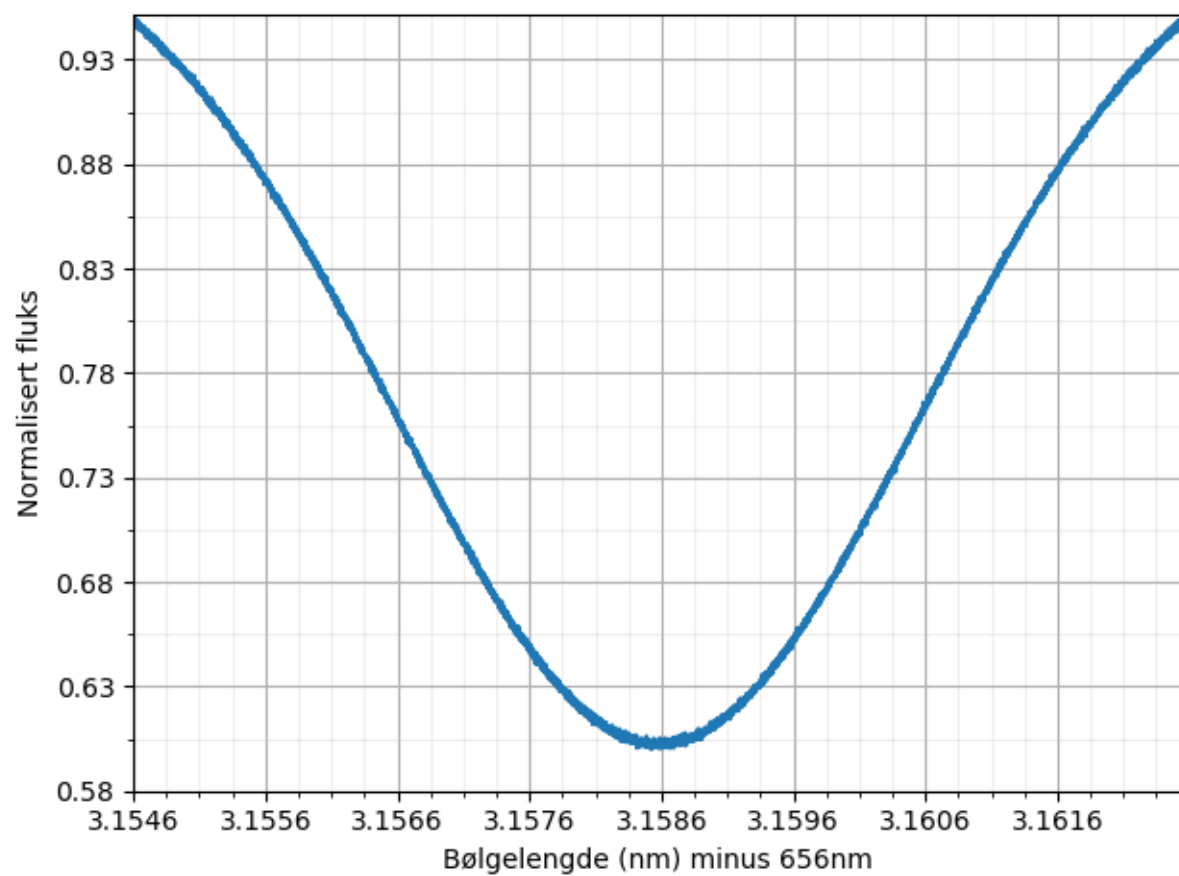
Filen 2B/2B\_Figur\_1.png

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



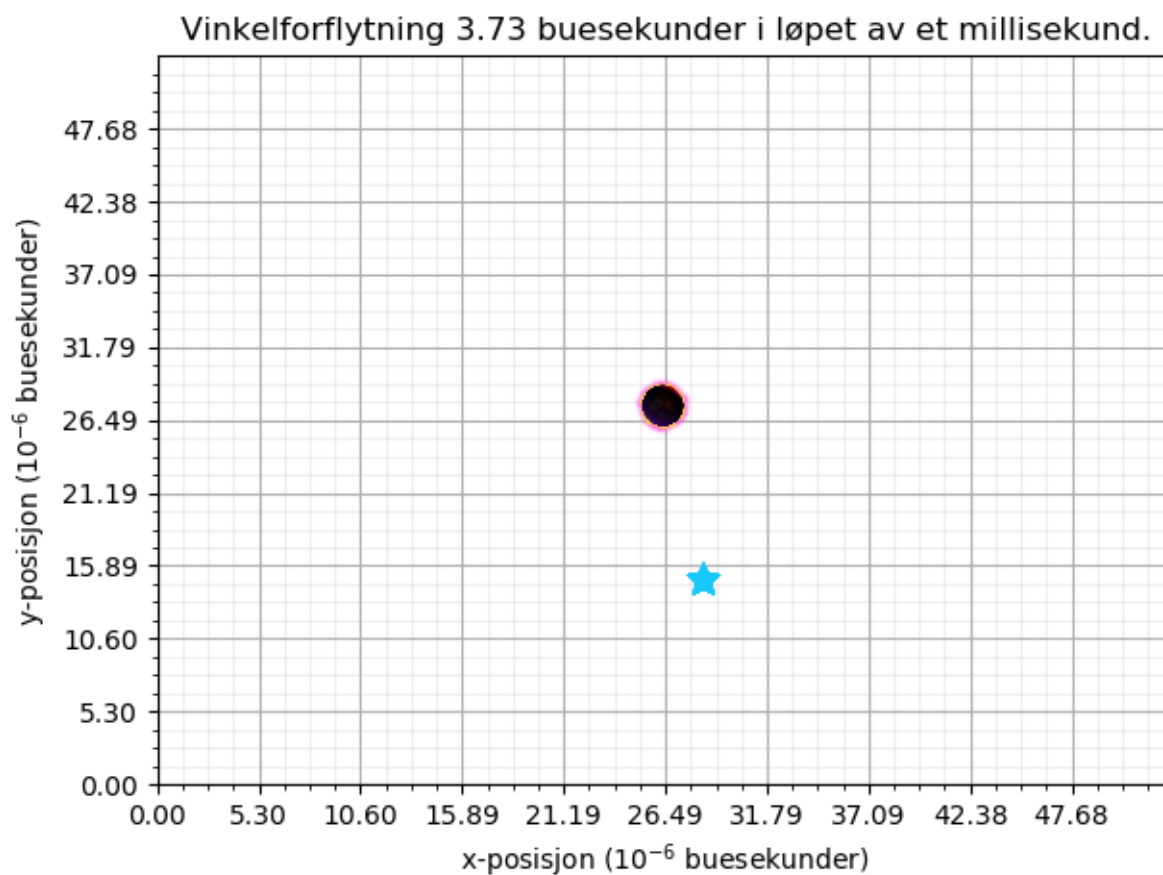
Filen 2B/2B\_Figur\_2.png

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



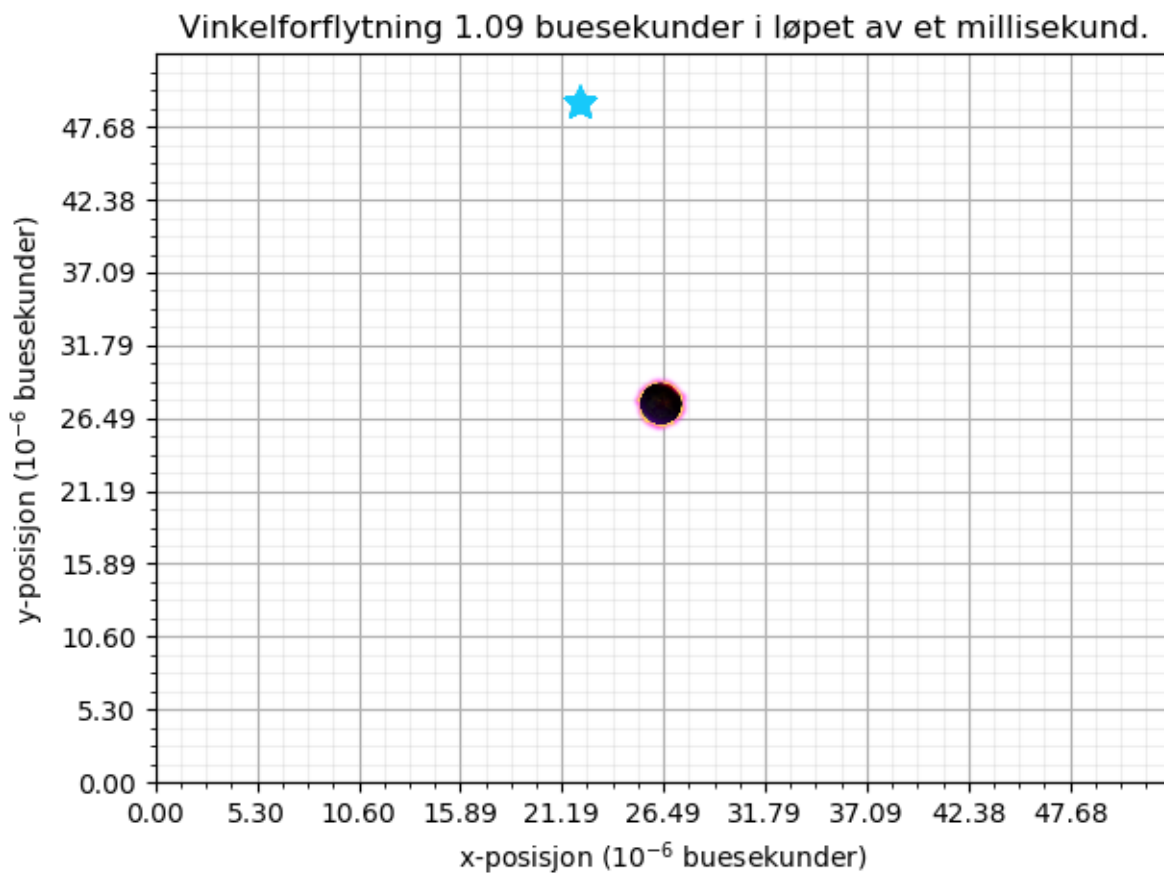
## Filen 2C/2C\_Figur\_1.png

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

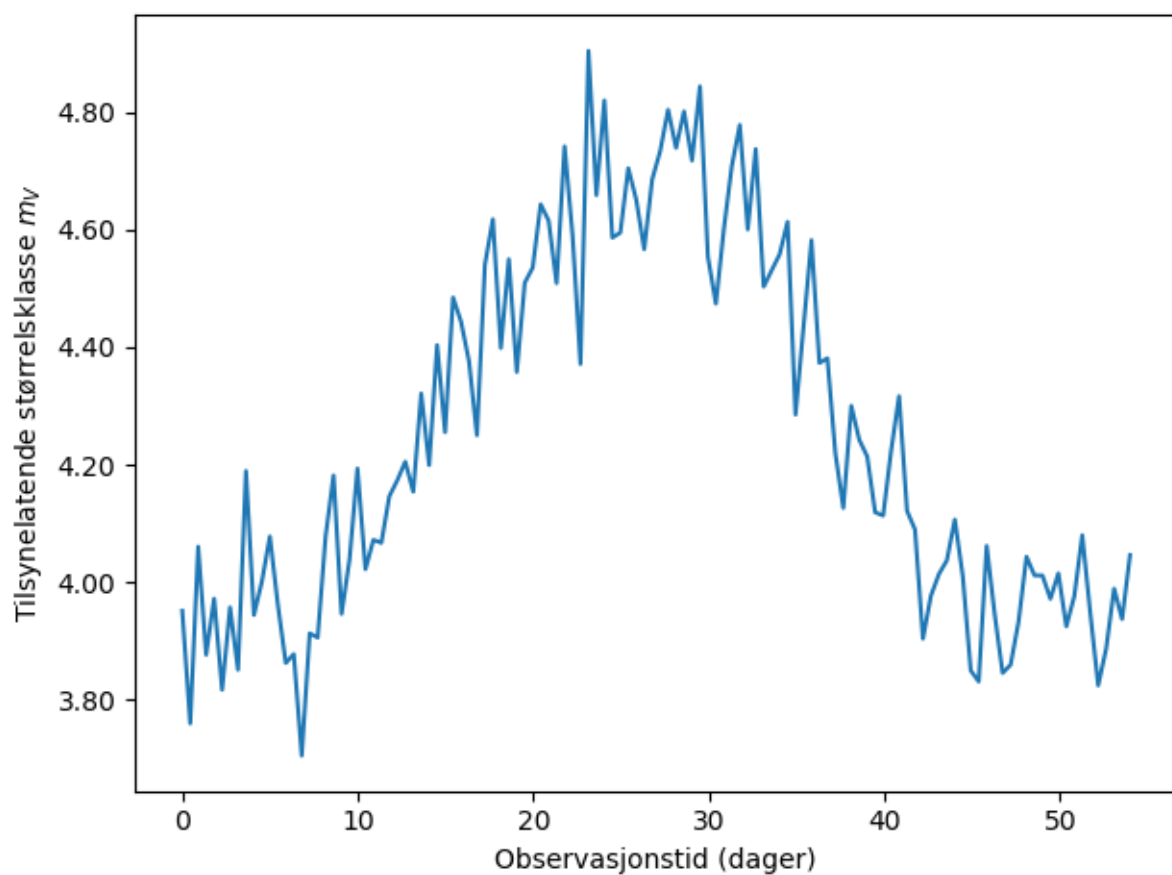
Din destinasjon er Lillehammer som ligger i en avstand av 350 km fra Kristiansand. Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 96.24950 km/t.

### Filen 3E.txt

Tog1 veier 106000.00000 kg og tog2 veier 55200.00000 kg.

### Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



### Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 493 km/s.

### **Filen 4E.txt**

Massen til gassklumpene er 4100000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 46200.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 51120.00 km/s.

### **Filen 4G.txt**

Massen til stjerna er 42.80 solmasser og radien er 2.52 solradier.