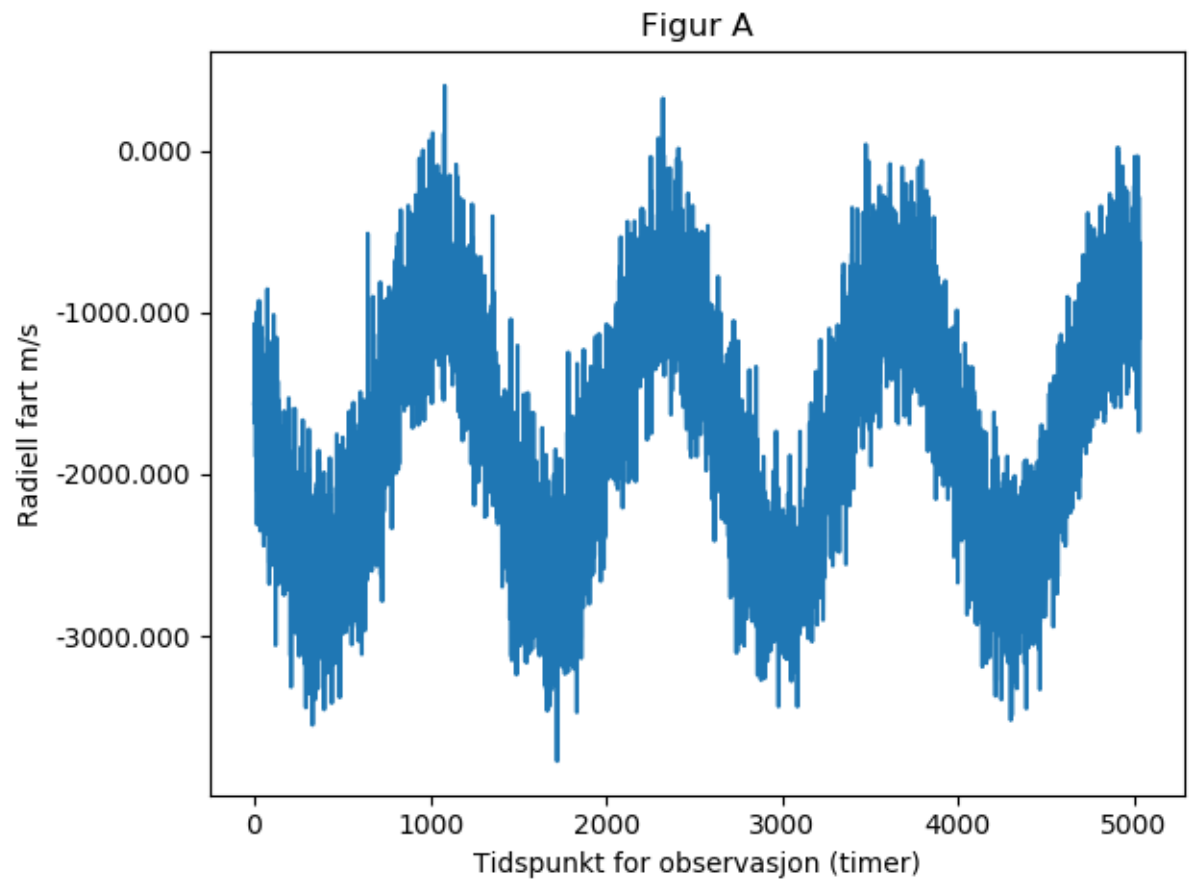


# Samlefil for alle data til prøveeksamen

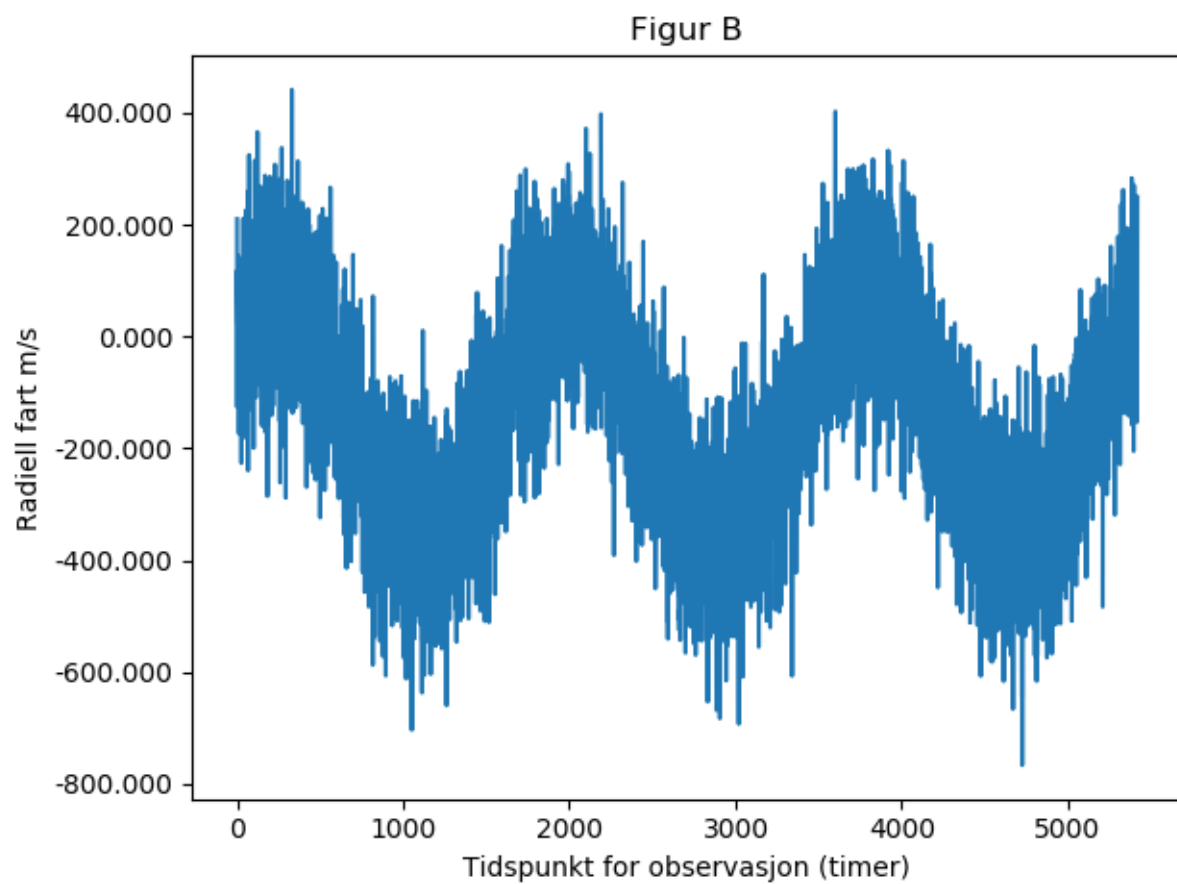
Filen 1A/Oppgave1AFigur\_A.png

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



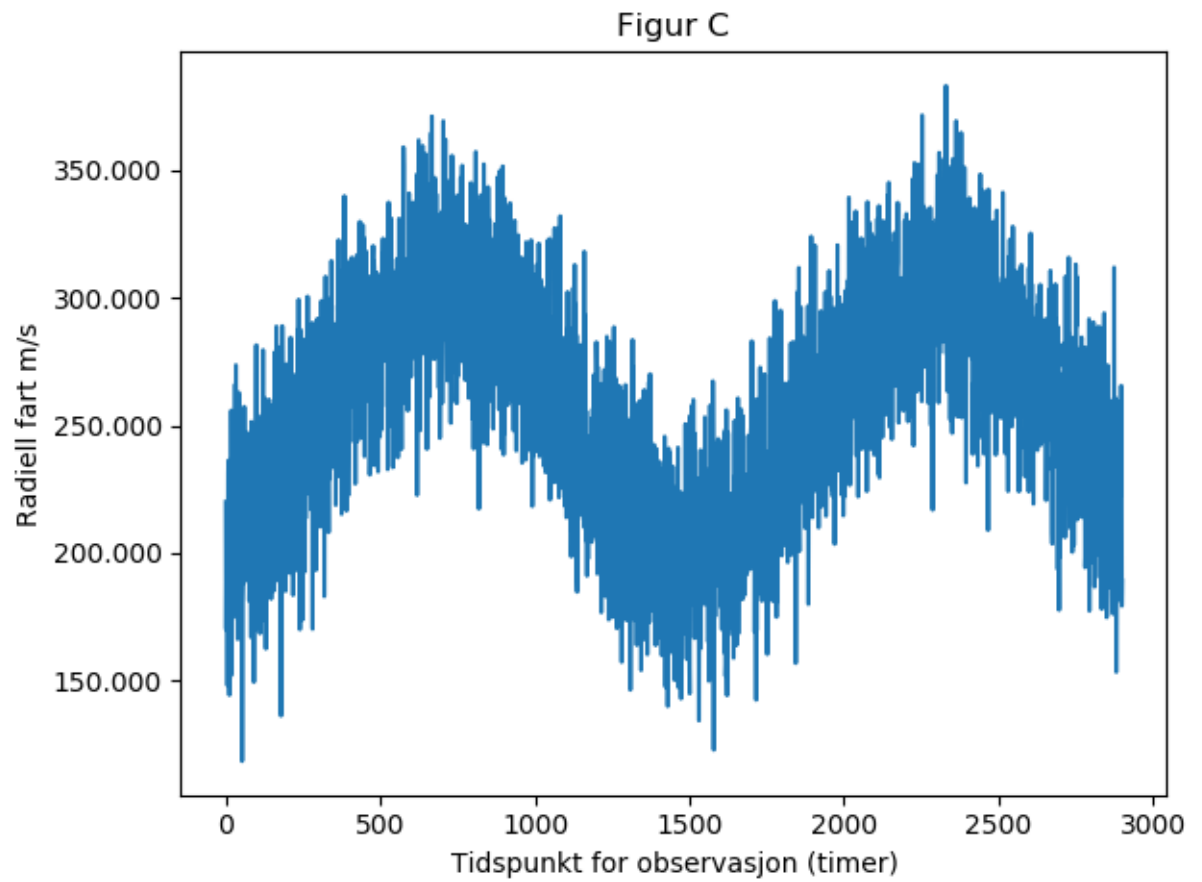
Filen 1A/Oppgave1AFigur\_B.png

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



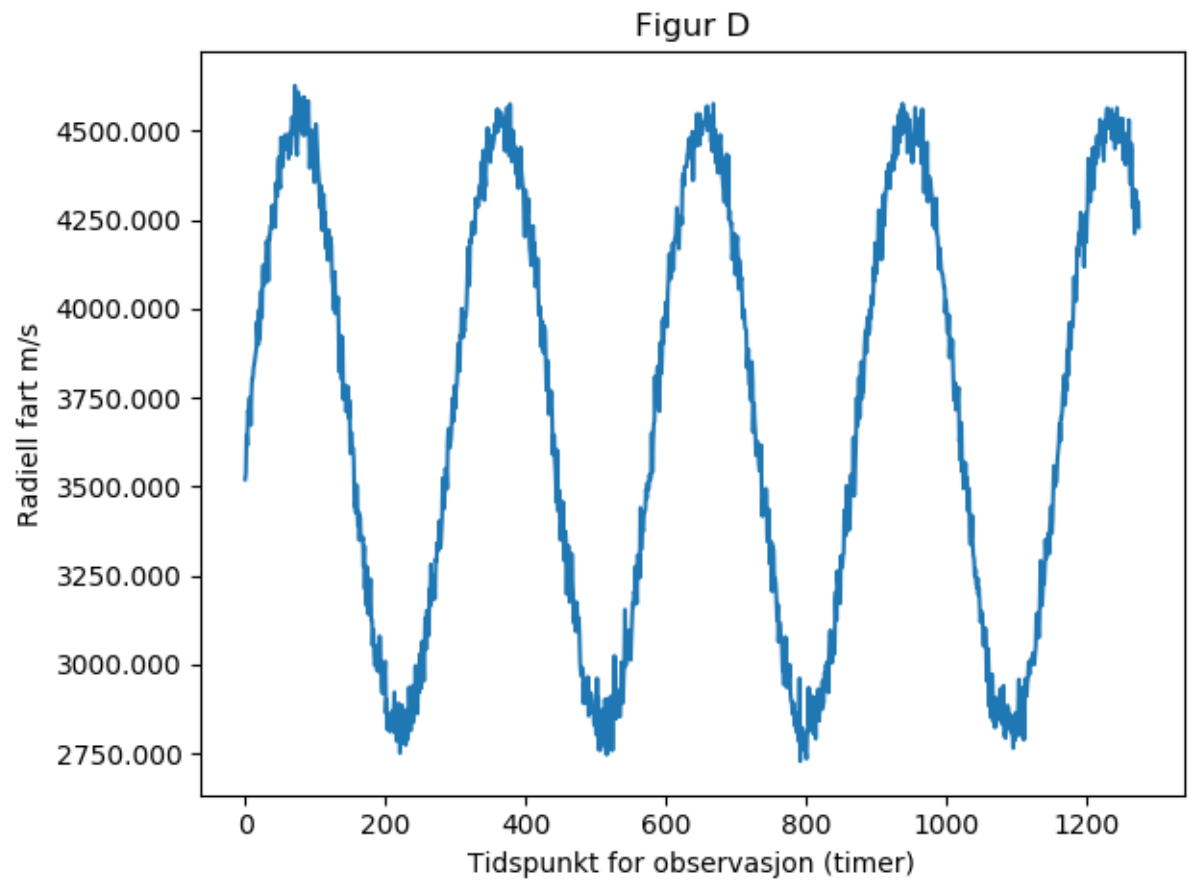
## Filen 1A/Oppgave1AFigur\_C.png

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



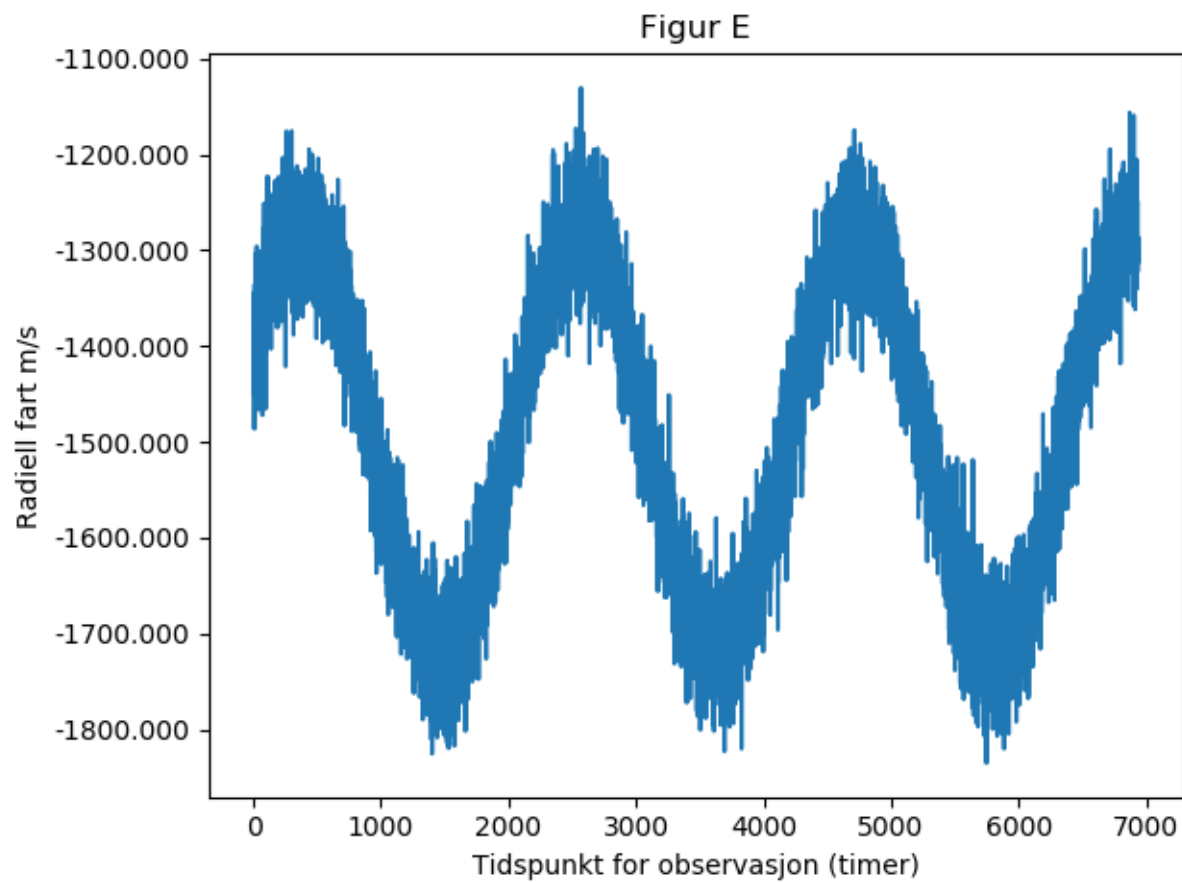
## Filen 1A/Oppgave1AFigur\_D.png

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



## Filen 1A/Oppgave1AFigur\_E.png

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

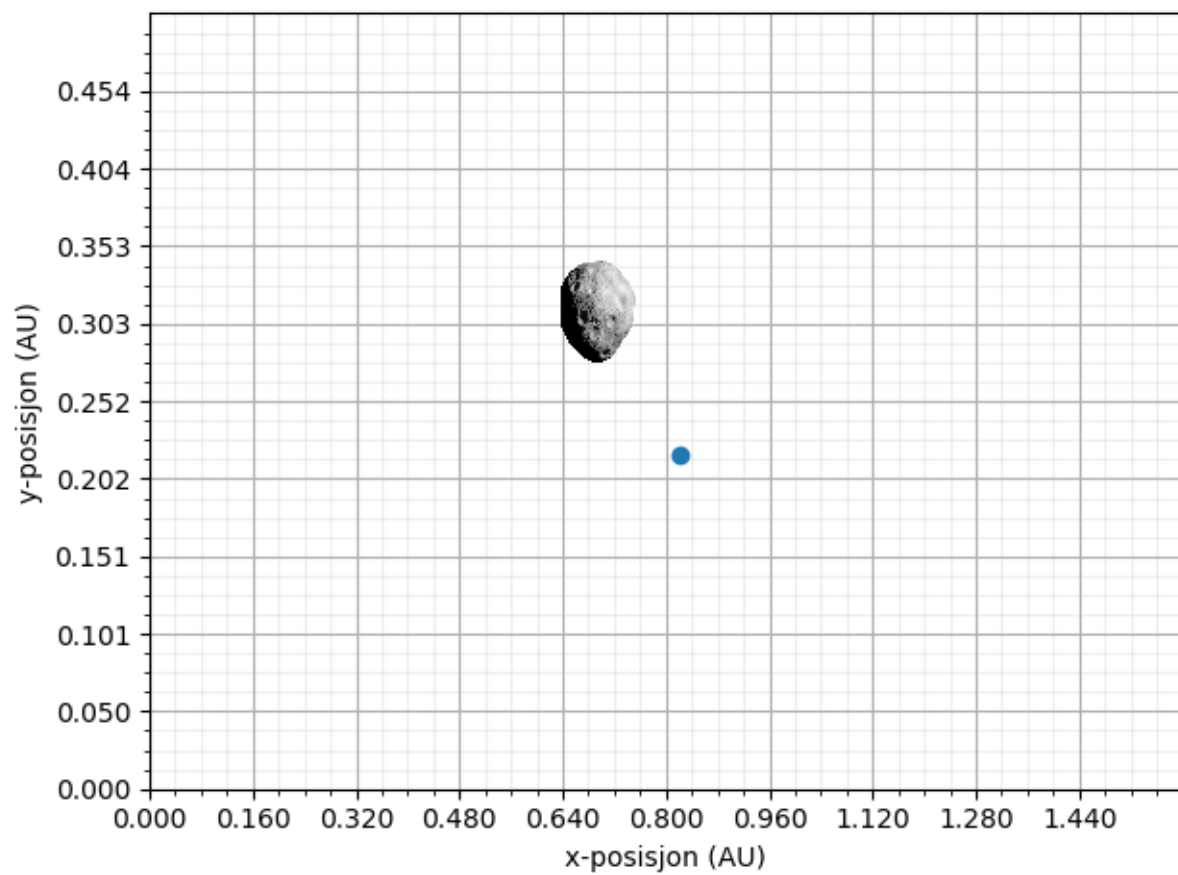


## Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor  $8.90 \times 10^9$ .

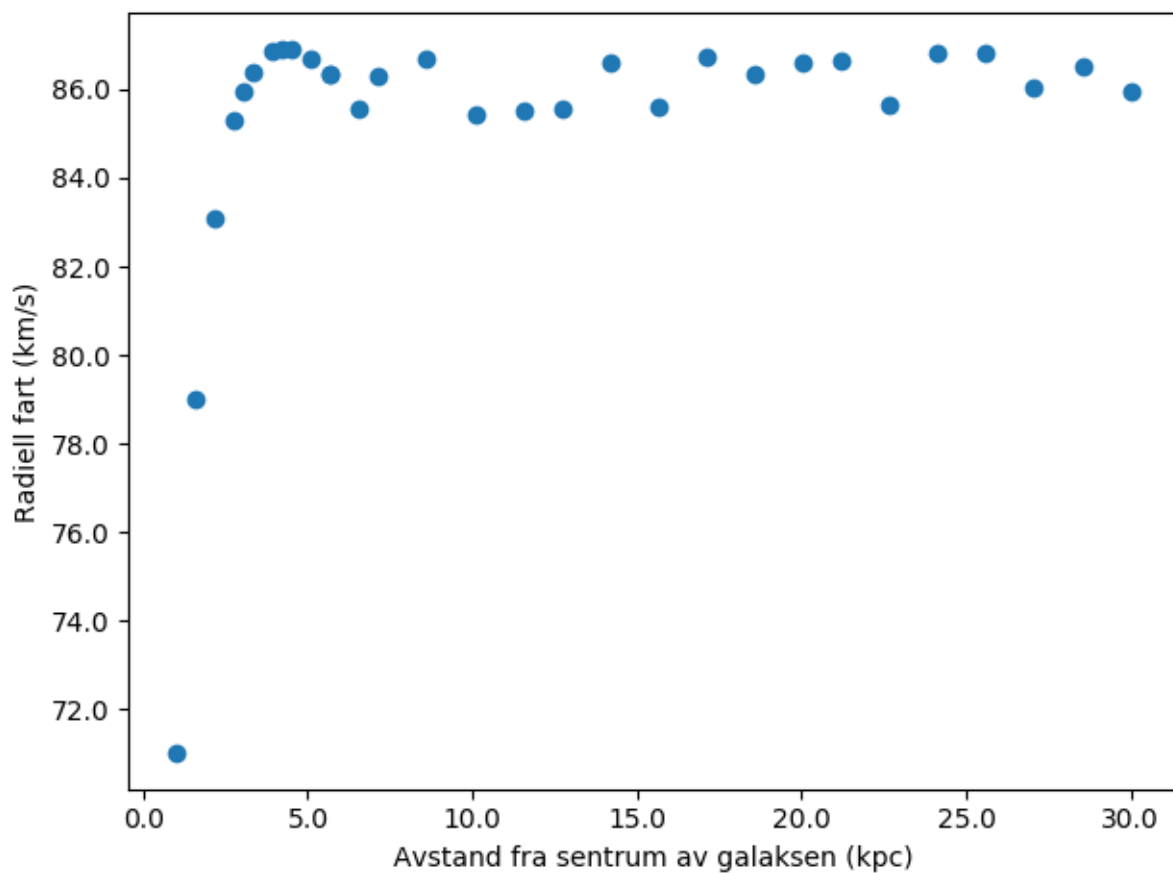
Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



## Filen 1E.png

Figure 7: Figur fra filen 1E.png



## Filen 1G.txt

STJERNE A) Stjerna har en overflatetemperatur på 10000K. Radiusen er betydelig mindre enn solas radius

STJERNE B) stjerna er 10 milliarder år gammel, men har bare levd 1/10 av levetida si

STJERNE C) stjernas luminositet er 1/10 av solas luminositet og det finnes

noe helium i kjernen men ingen tyngre grunnstoffer

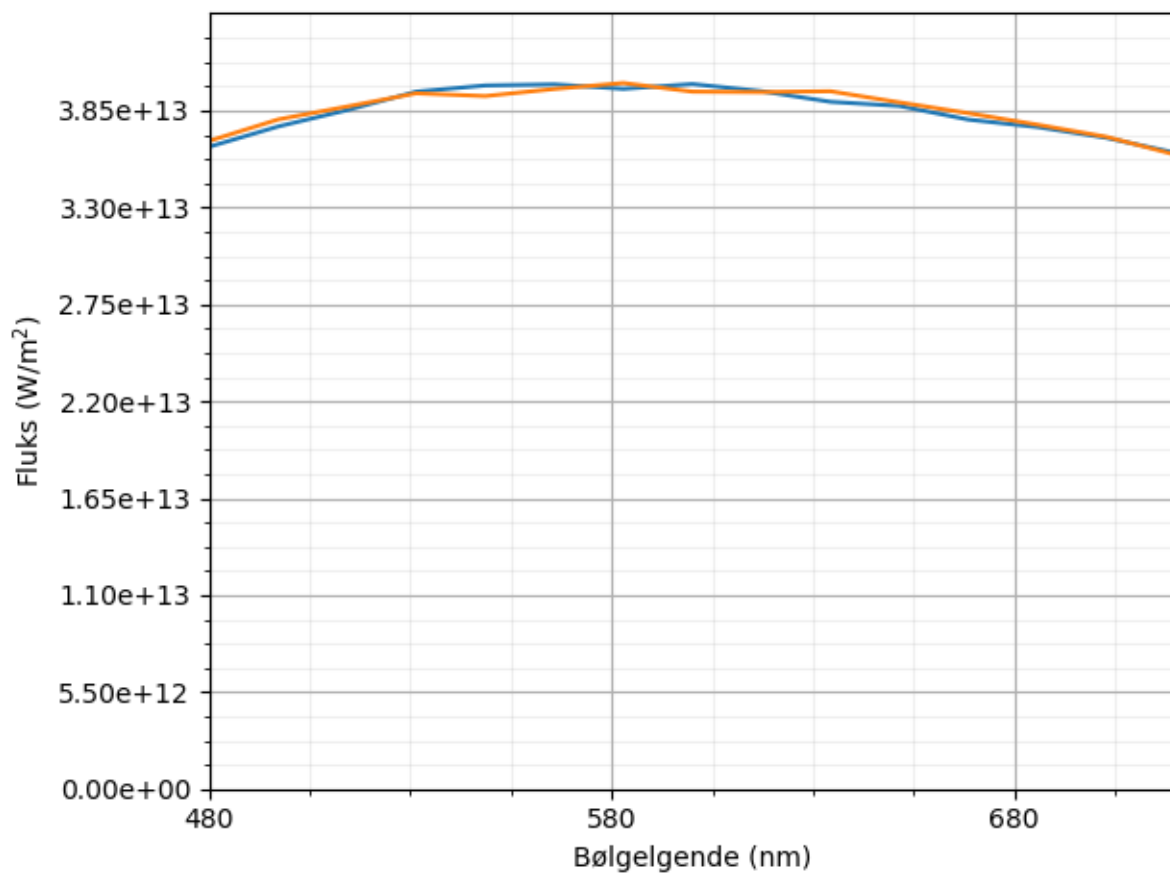
STJERNE D) massen til stjerna er 0.2 solmasser og den fusjonerer hydrogen i kjernen

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 massetæthet  $6.362 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 30 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetæthet  $5.510 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 27 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetæthet  $3.363 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 19 millioner K.

millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet  $8.779 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 37 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet  $7.437 \times 10^6 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 16 millioner K.

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

Påstand 1: denne stjerna er lengst vekk

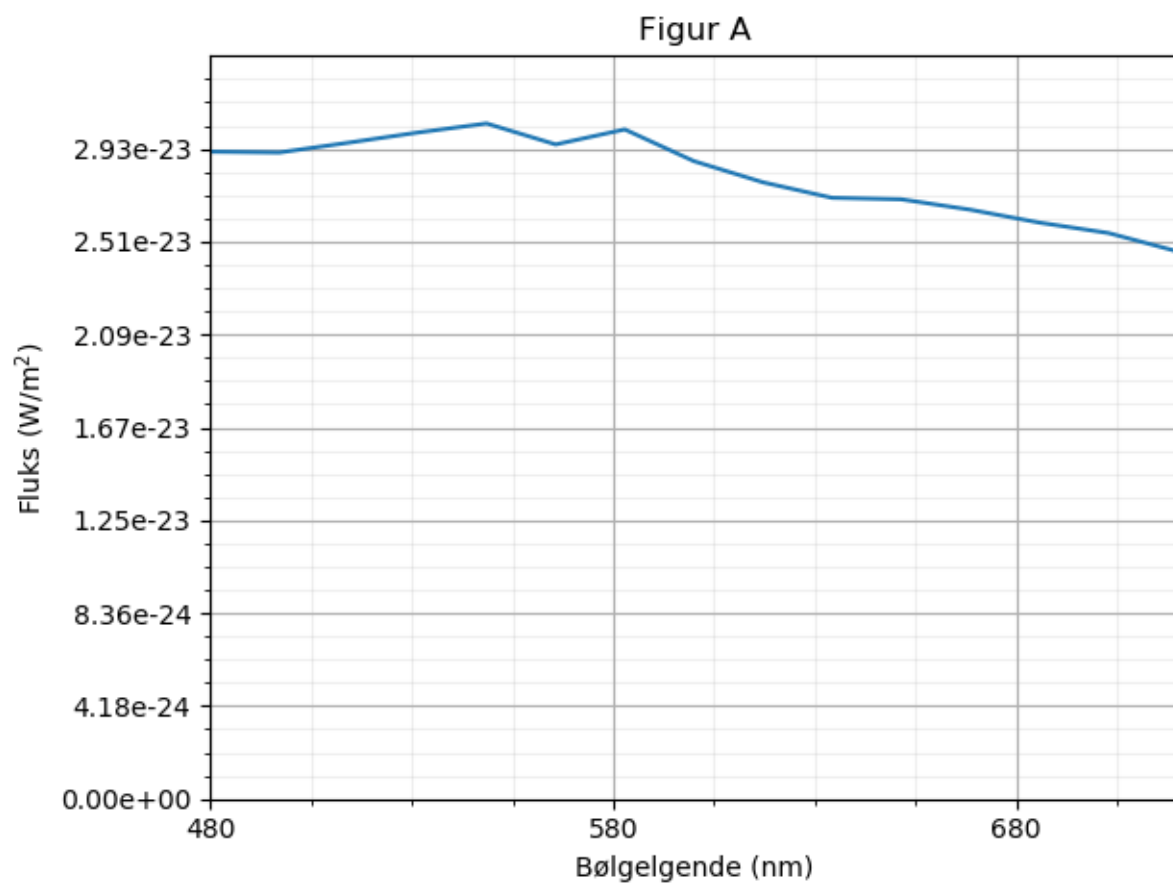
Påstand 2: den absolutte størrelsesklassen (magnitude) med UV filter er betydelig mindre enn den absolutte størrelsesklassen i blått filter

Påstand 3: den tilsynelatende størrelsesklassen (magnitude) med UV filter er betydelig større enn den tilsynelatende størrelsesklassen i blått filter

Påstand 4: denne stjerna er nærmest oss

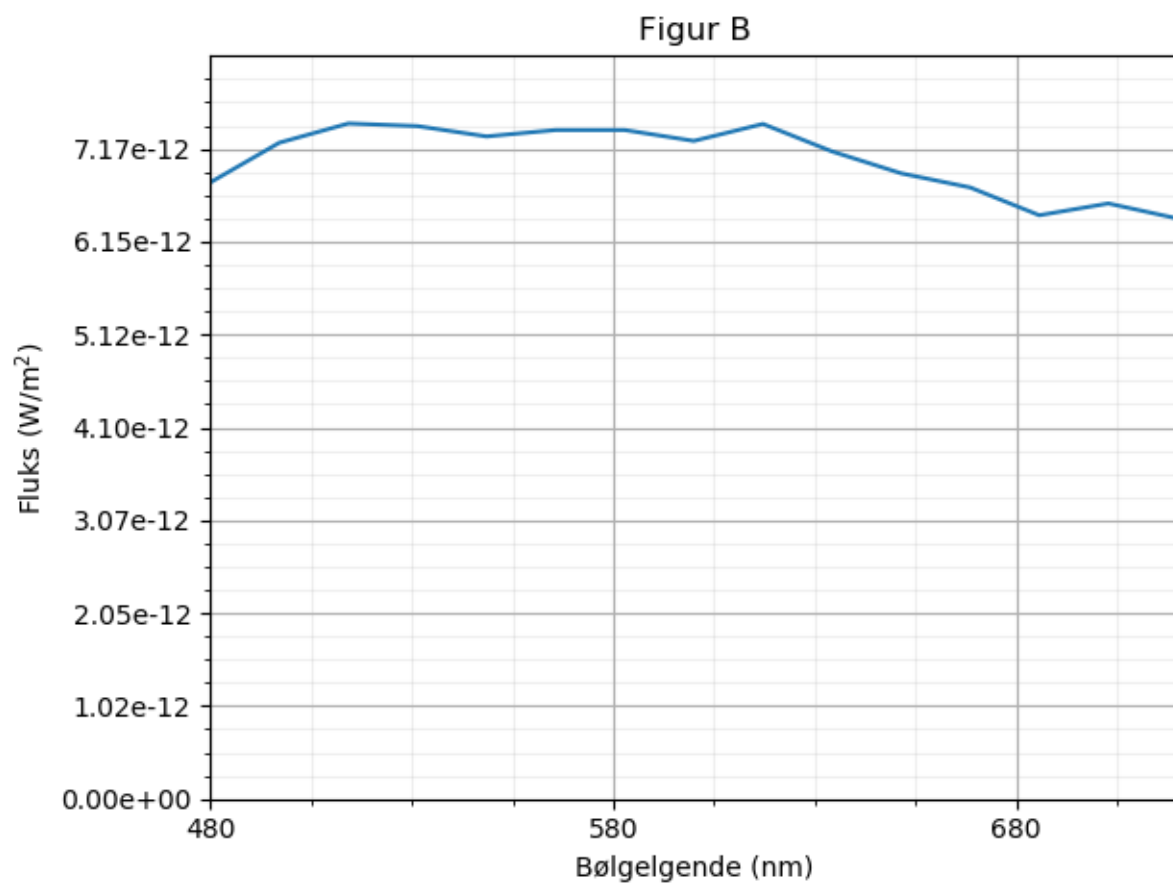
Filen 1K/1K\_Figur\_A\_.png

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



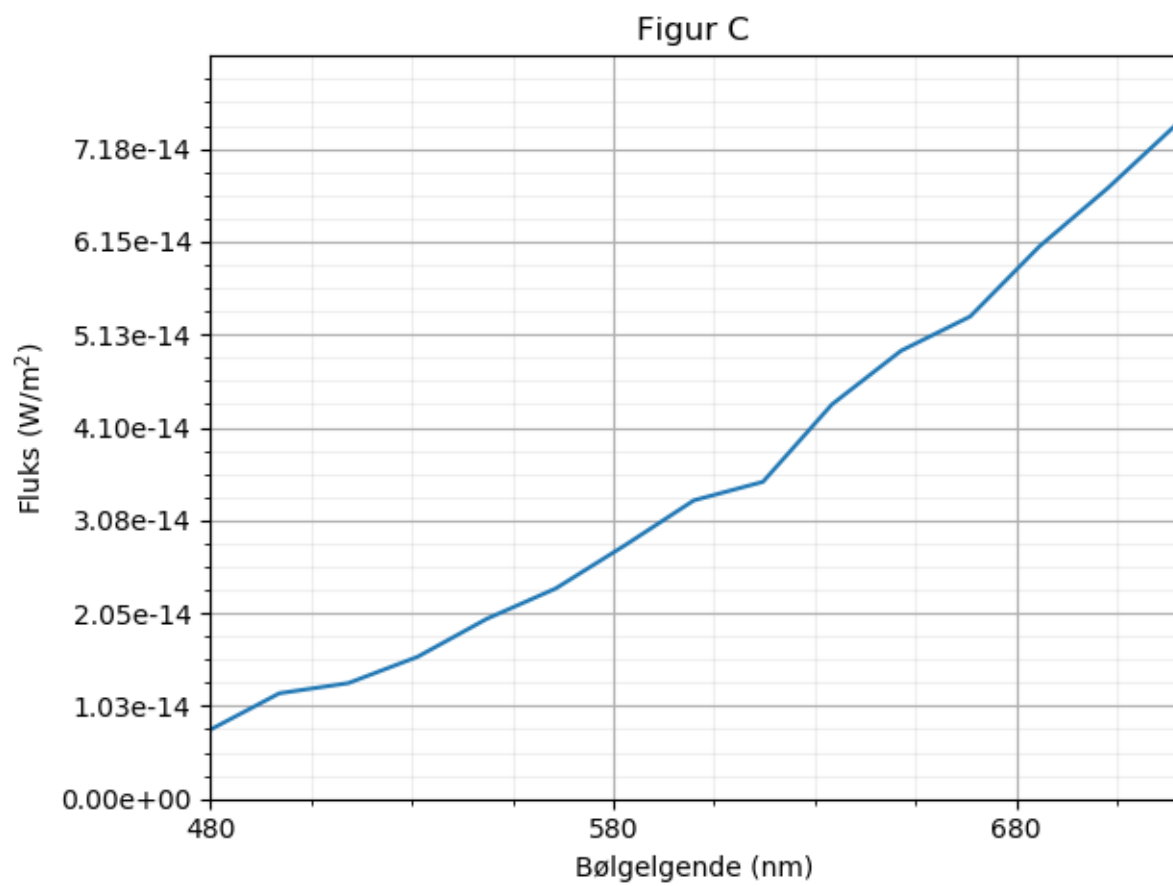
Filen 1K/1K\_Figur\_B\_.png

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



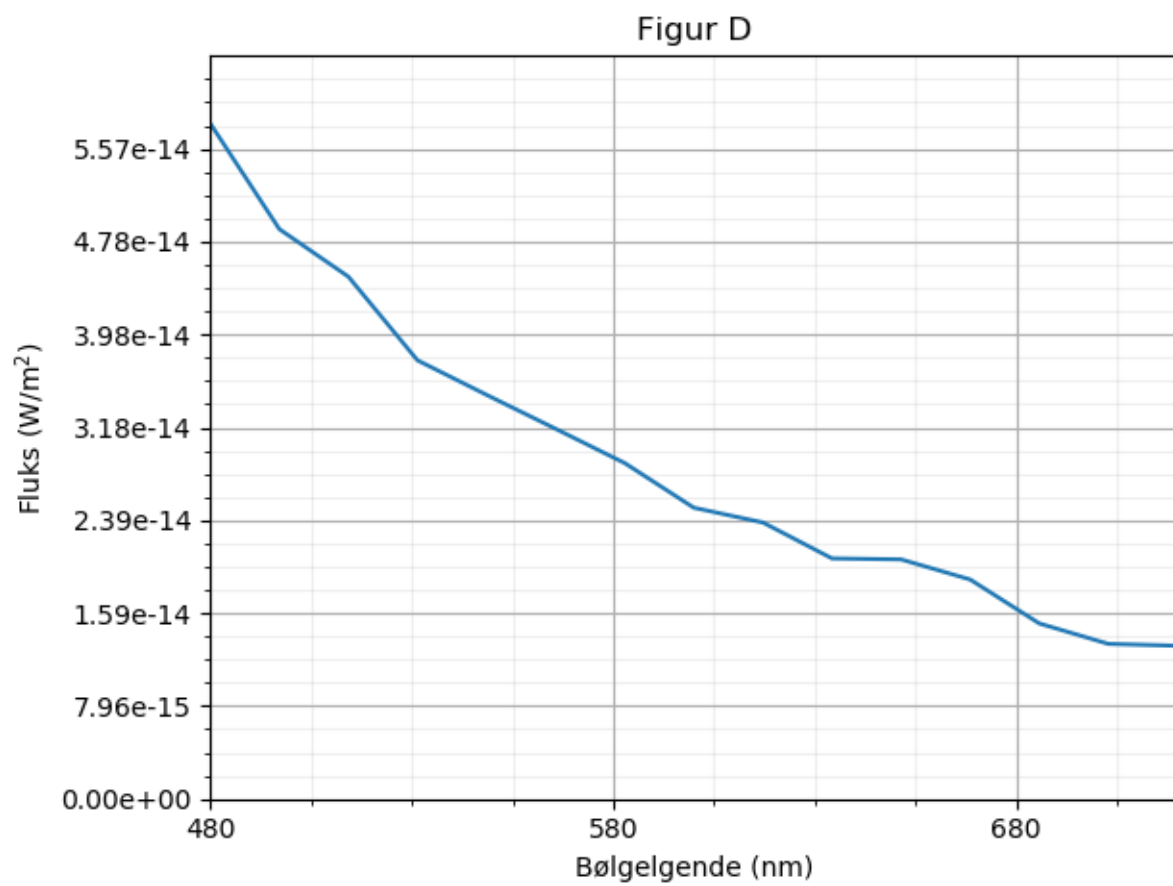
Filen 1K/1K\_Figur\_C\_.png

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



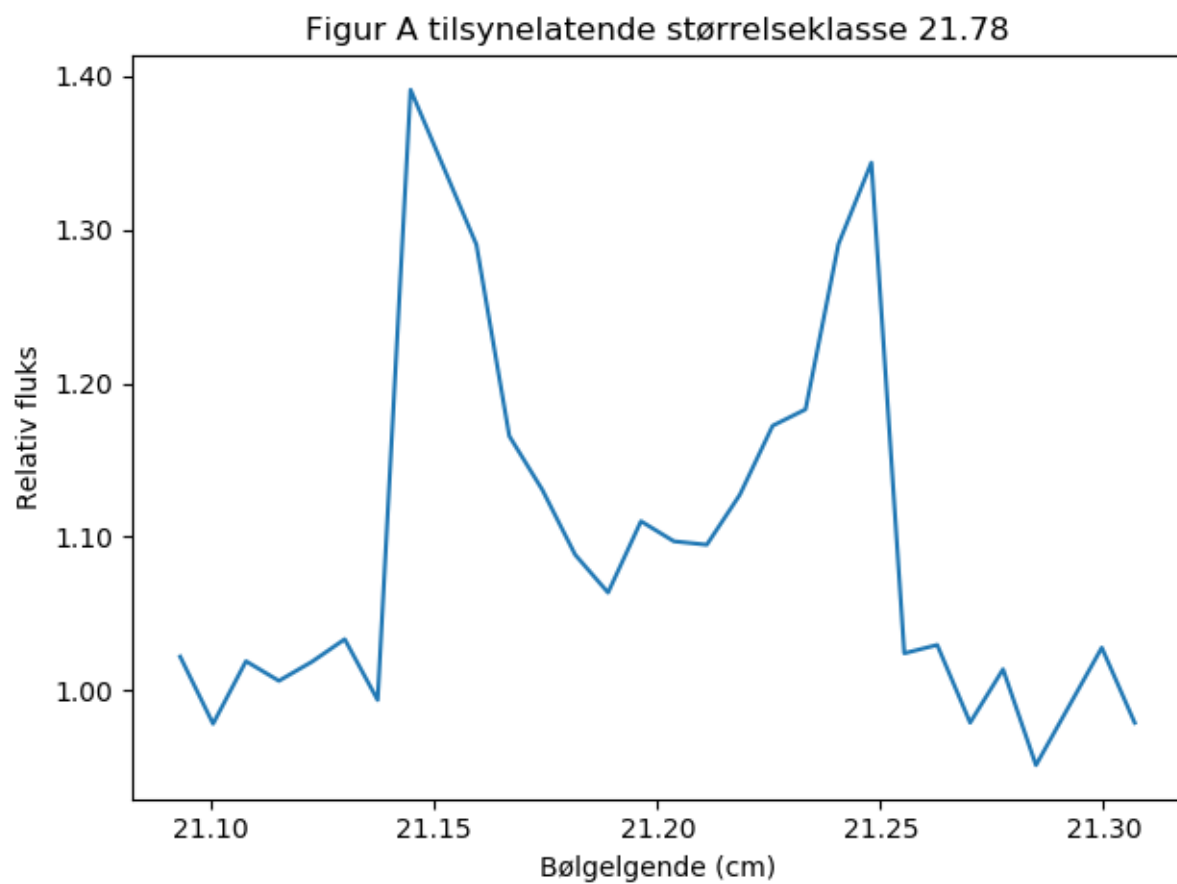
Filen 1K/1K\_Figur\_D\_.png

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



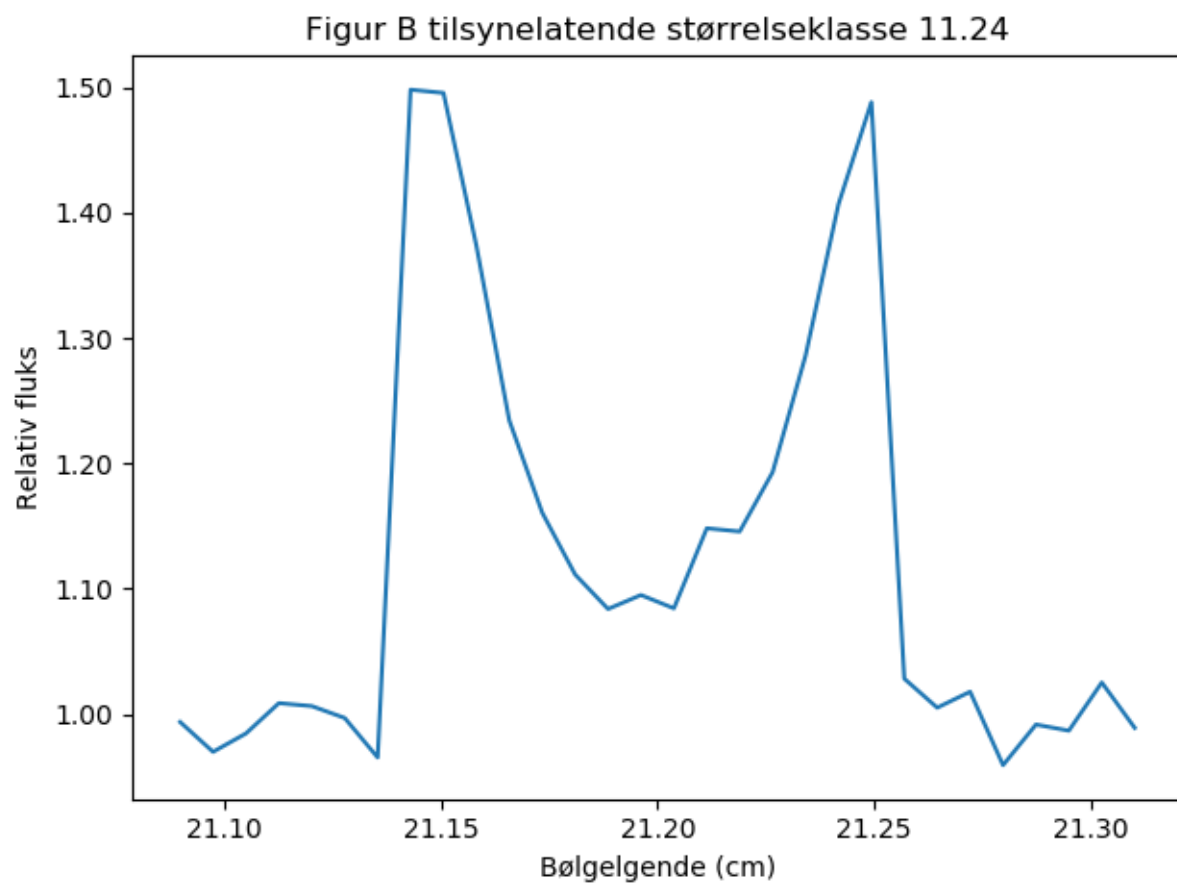
Filen 1L/1L\_Figure\_A.png

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



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

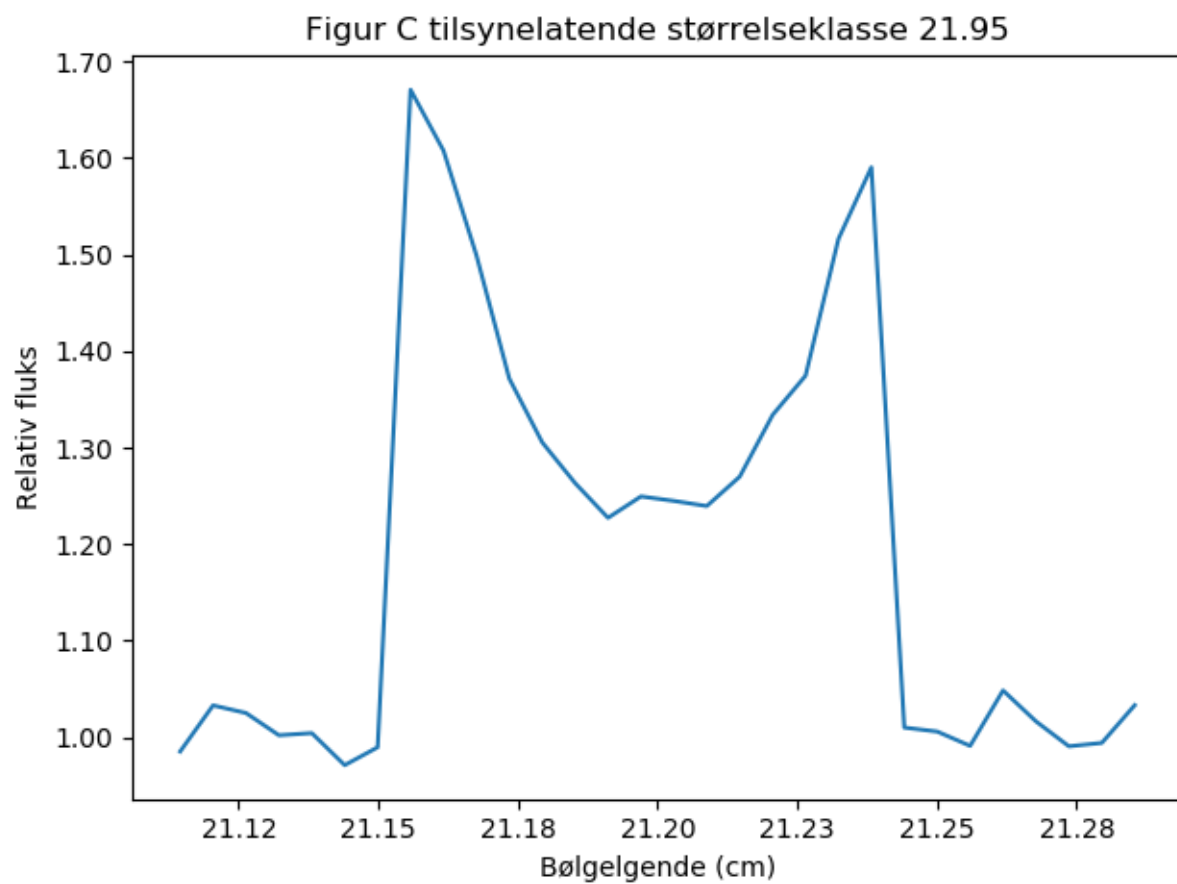
Figure 14: Figur fra filen 1L/1L\_Figure\_B.png





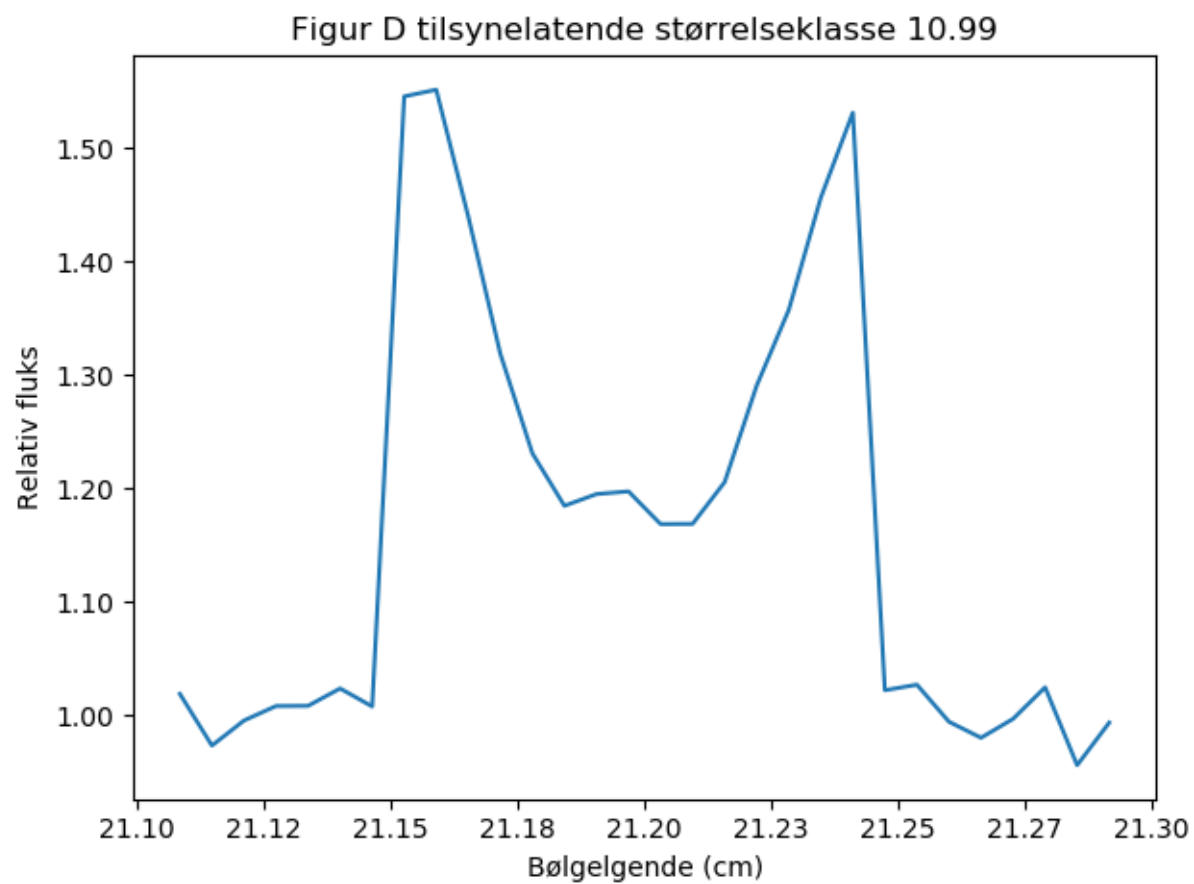
Filen 1L/1L\_Figure\_C.png

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



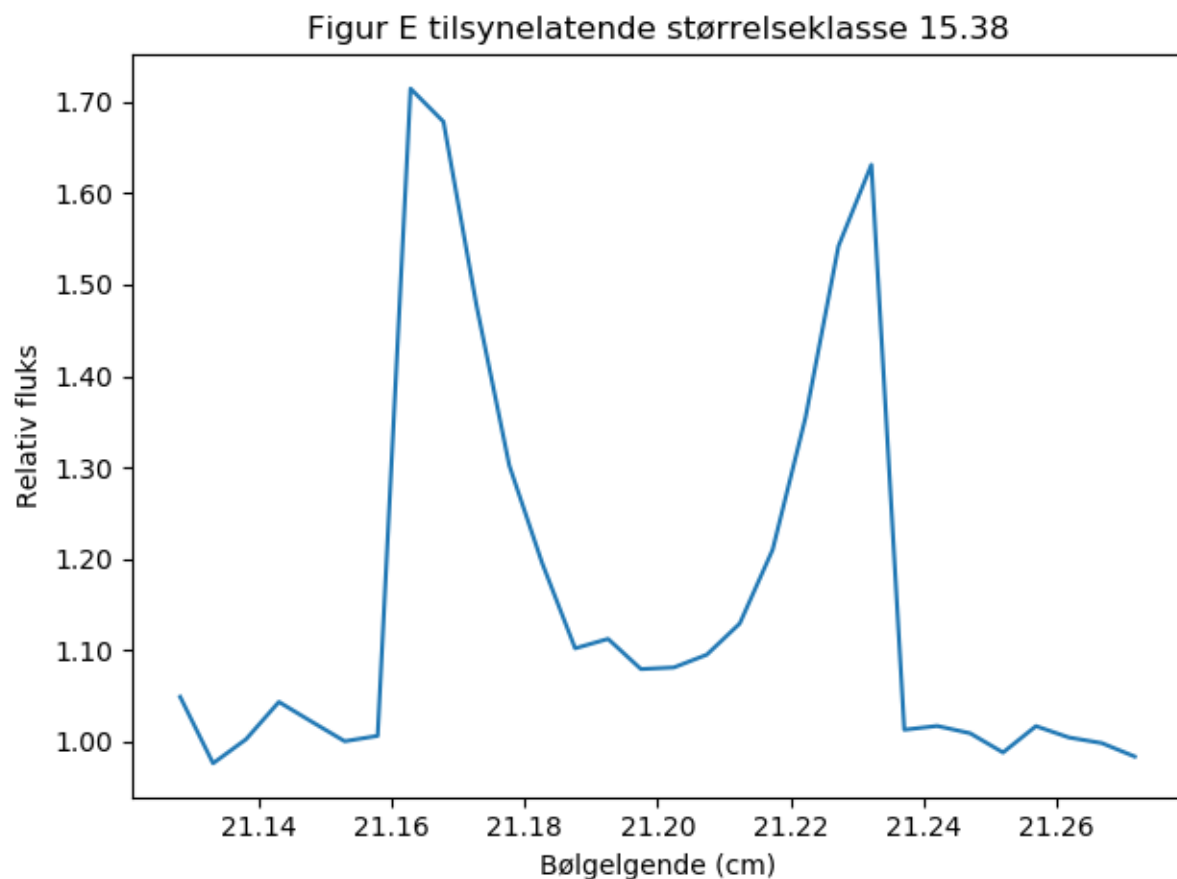
Filen 1L/1L\_Figure\_D.png

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  $3.288 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 31.01 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet  $2.200 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 29.46 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet  $1.024 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 23.82 millioner K.

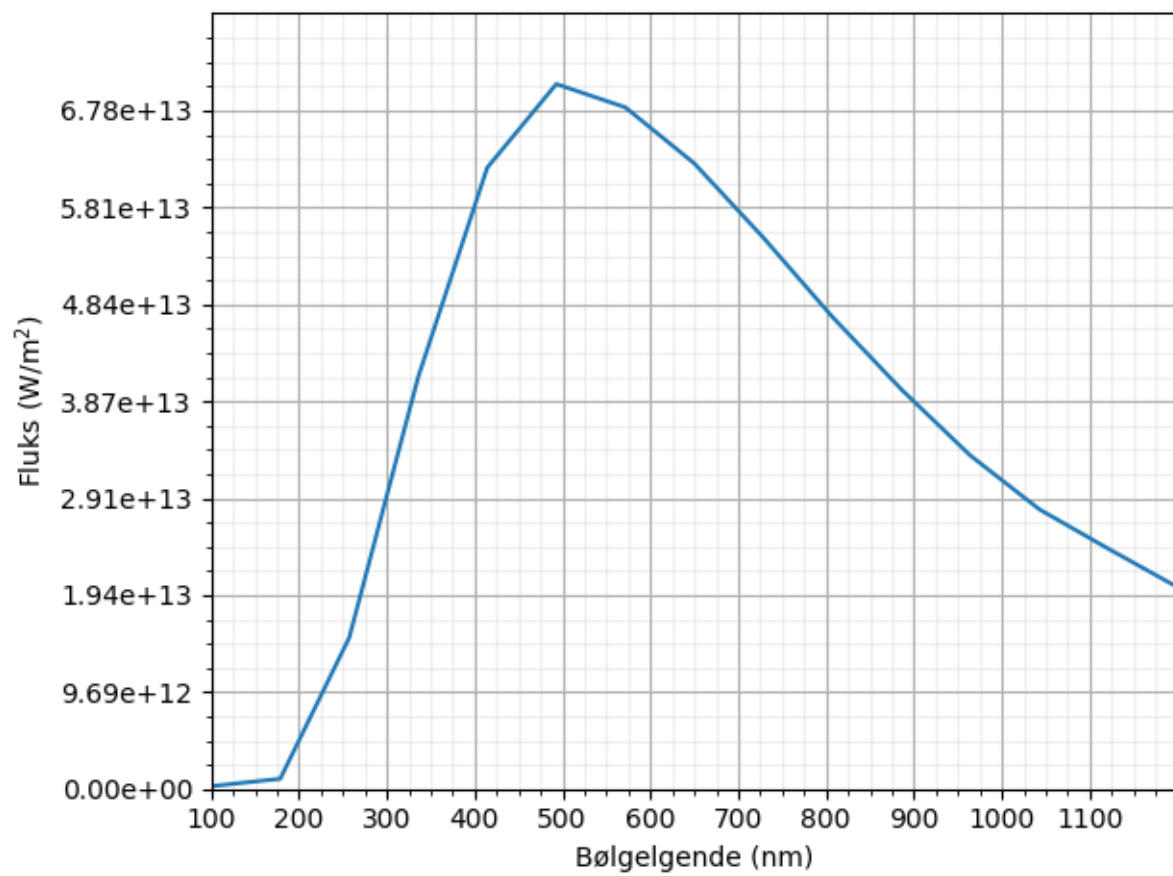
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet  $2.916 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 27.93 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet  $1.870 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$  og temperatur 33.80 millioner K.

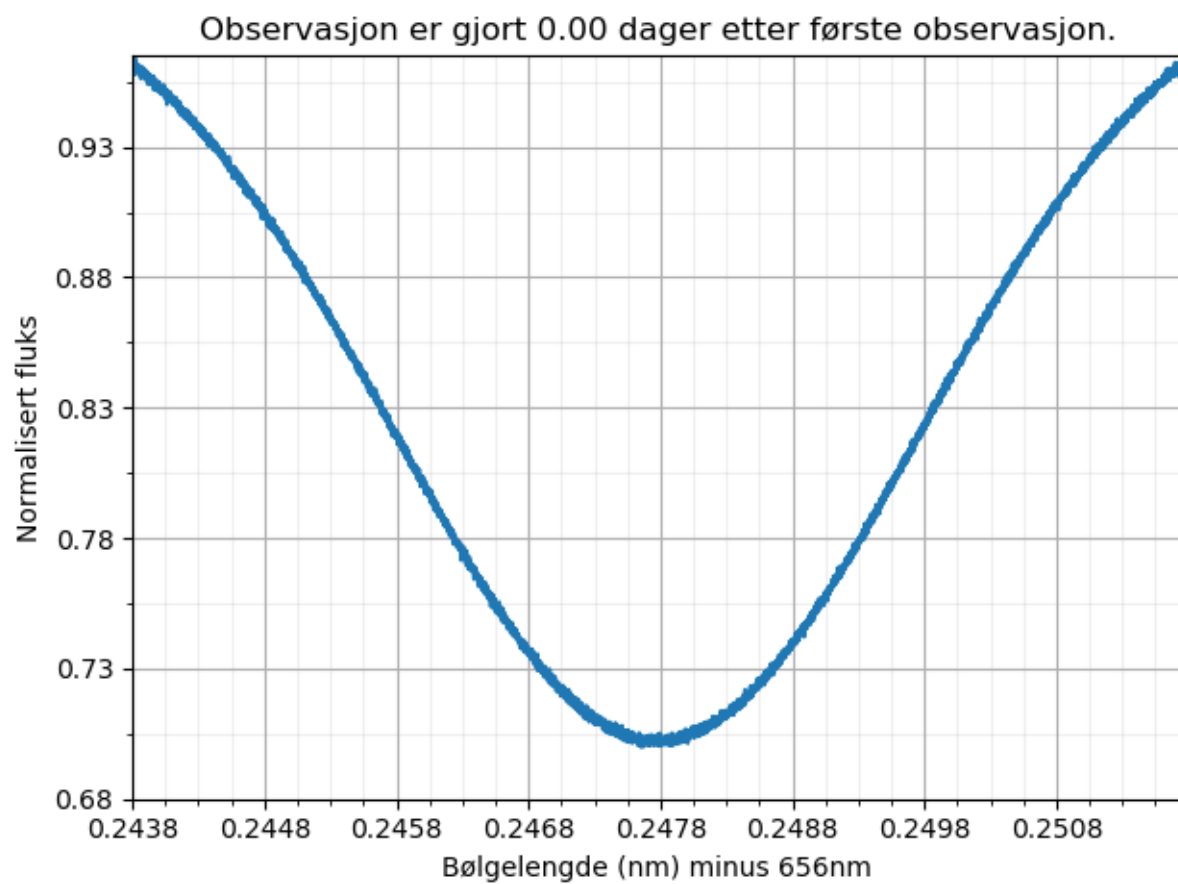
Filen 1O/1O.png

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



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

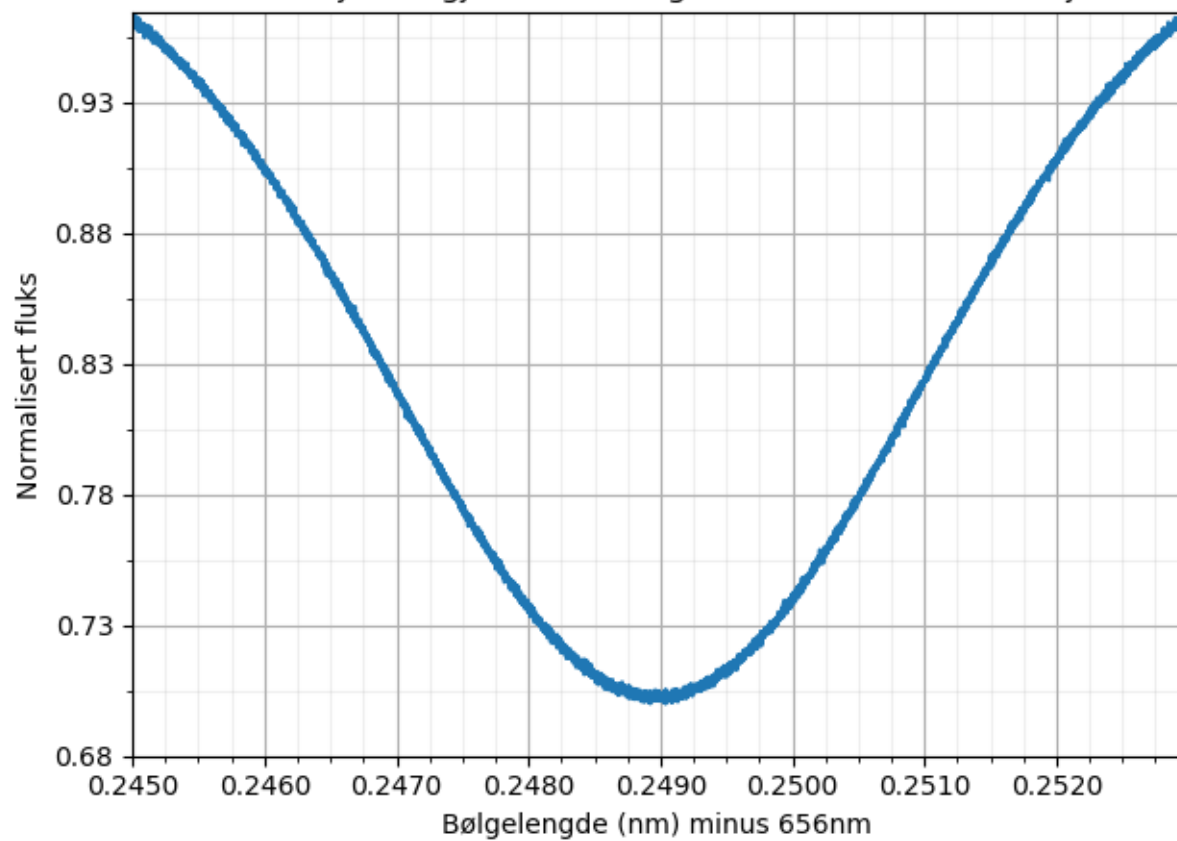
Figure 19: Figur fra filen 1O/1O\_Figur\_0\_.png



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

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

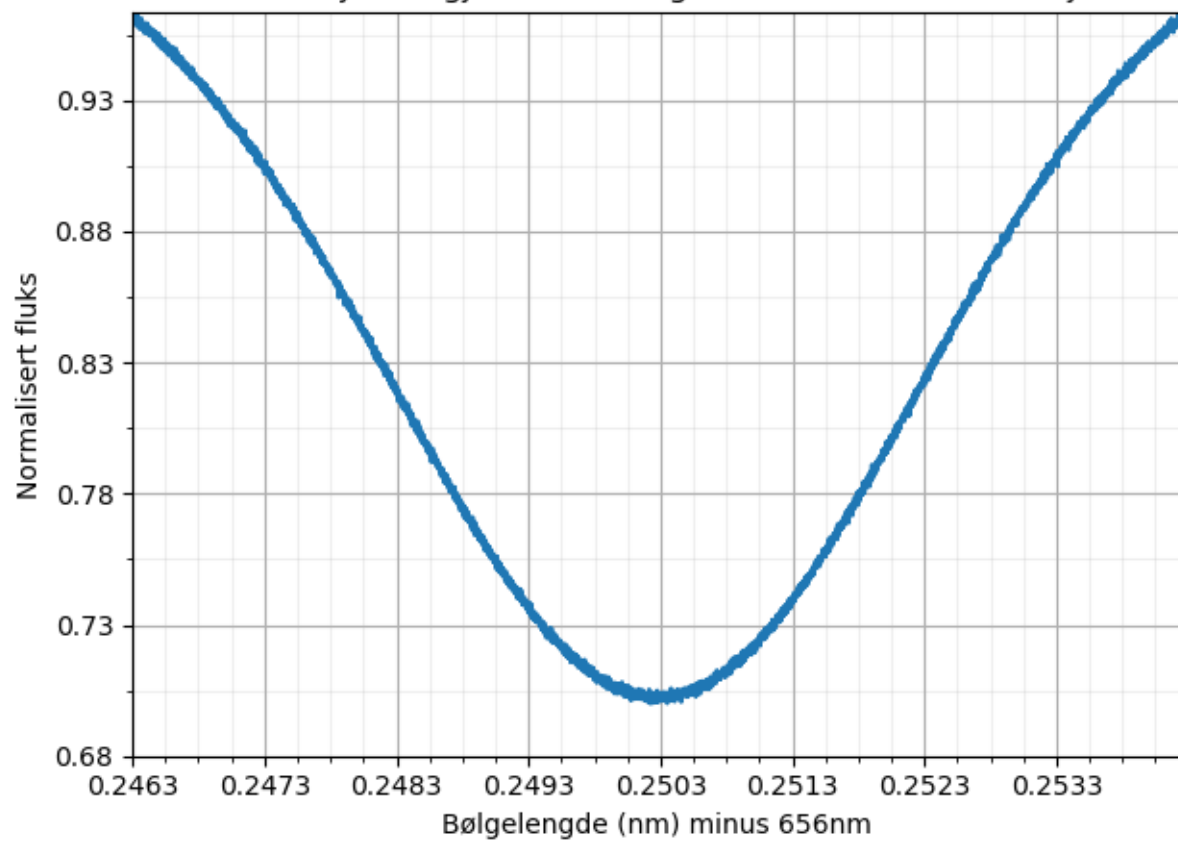
Observasjon er gjort 32.49 dager etter første observasjon.



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

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

Observasjon er gjort 64.99 dager etter første observasjon.

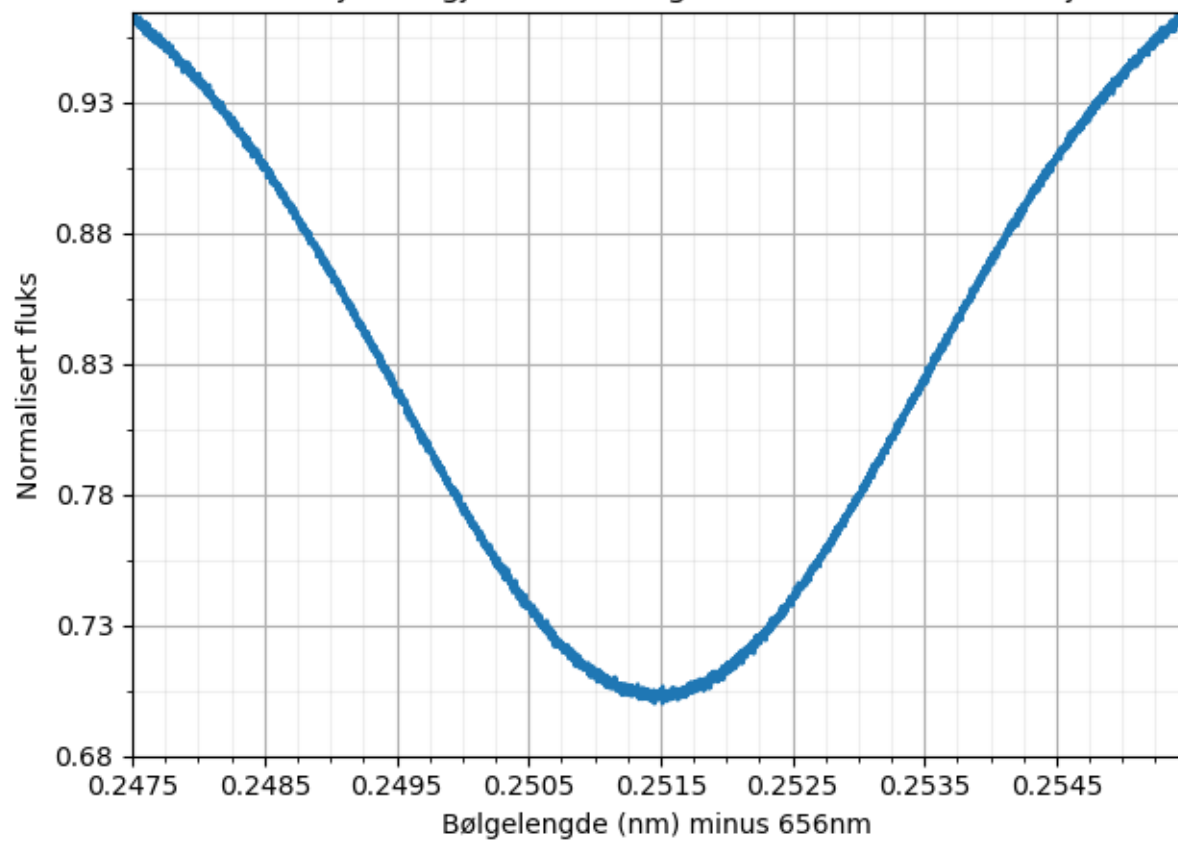




Filen 1O/1O\_Figur\_3\_.png

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

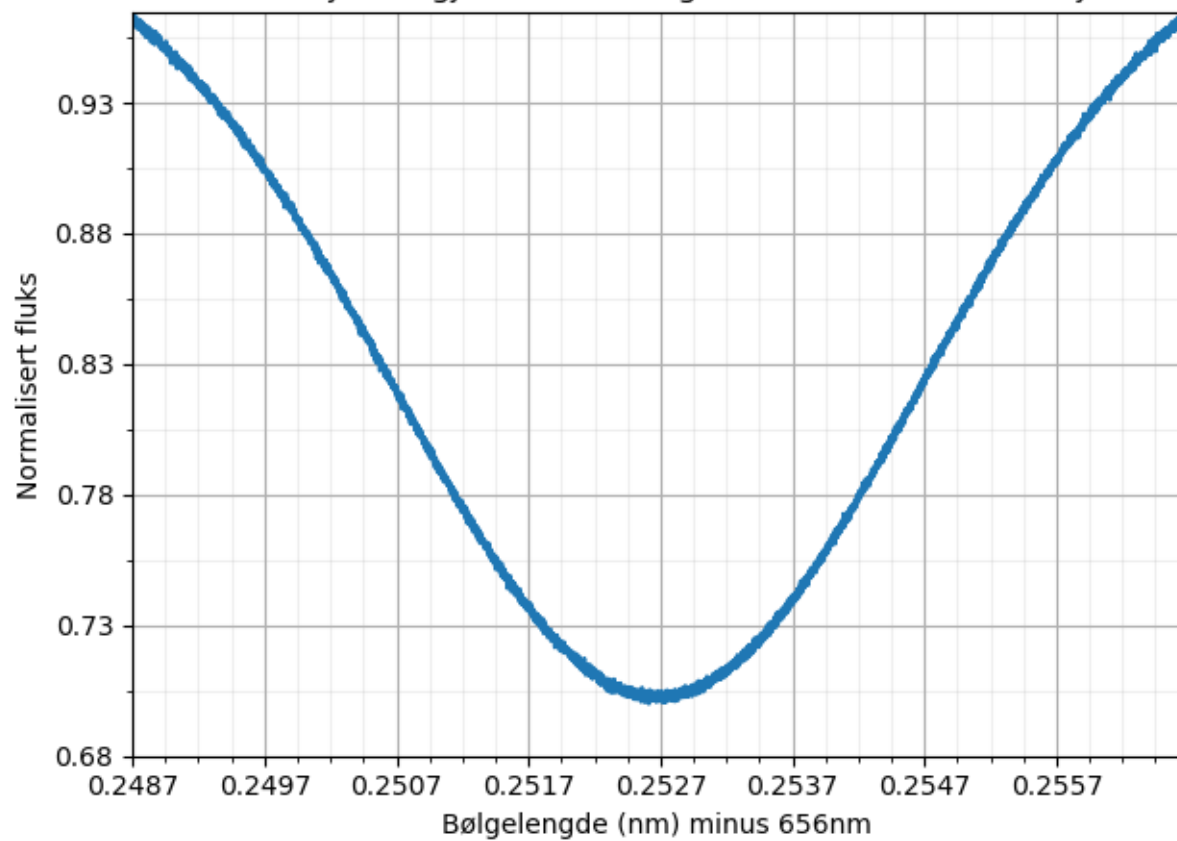
Observasjon er gjort 97.48 dager etter første observasjon.



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

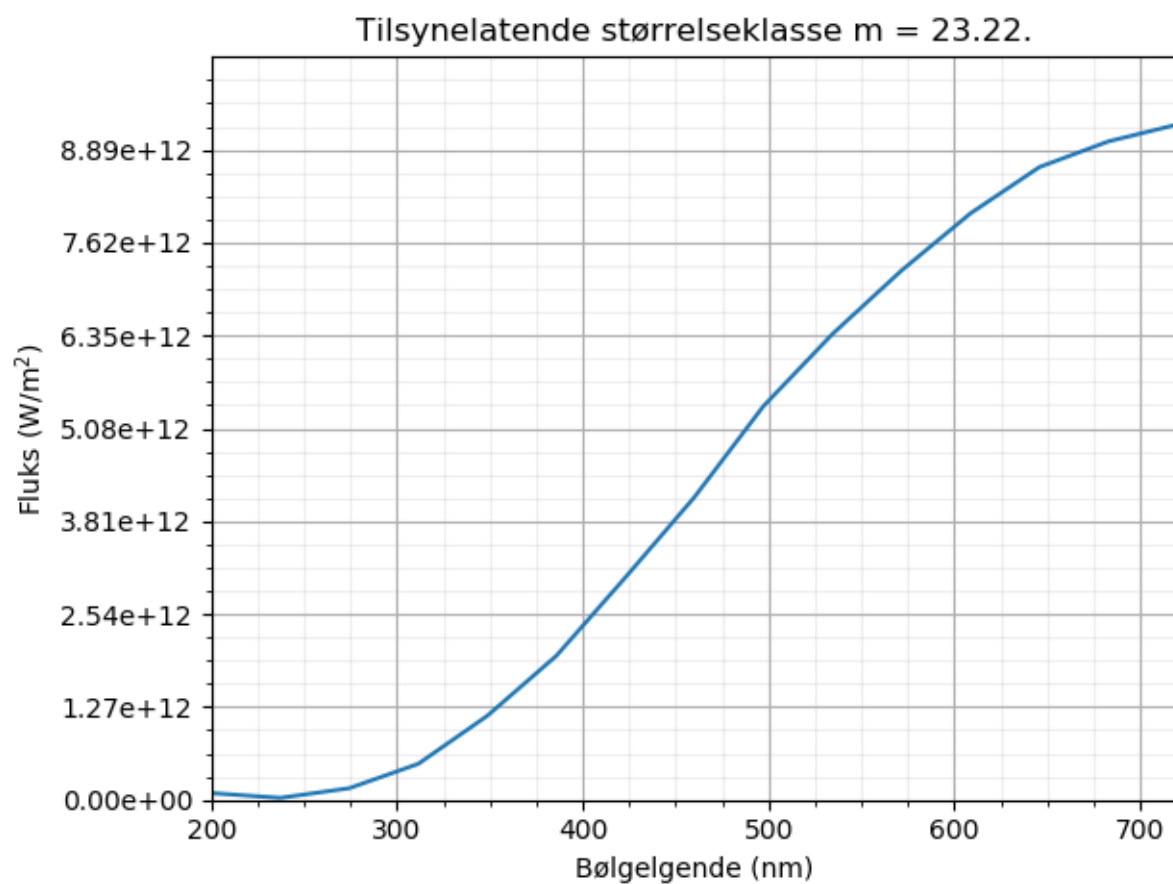
Figure 23: Figur fra filen 1O/1O\_Figur\_4\_.png

Observasjon er gjort 129.98 dager etter første observasjon.



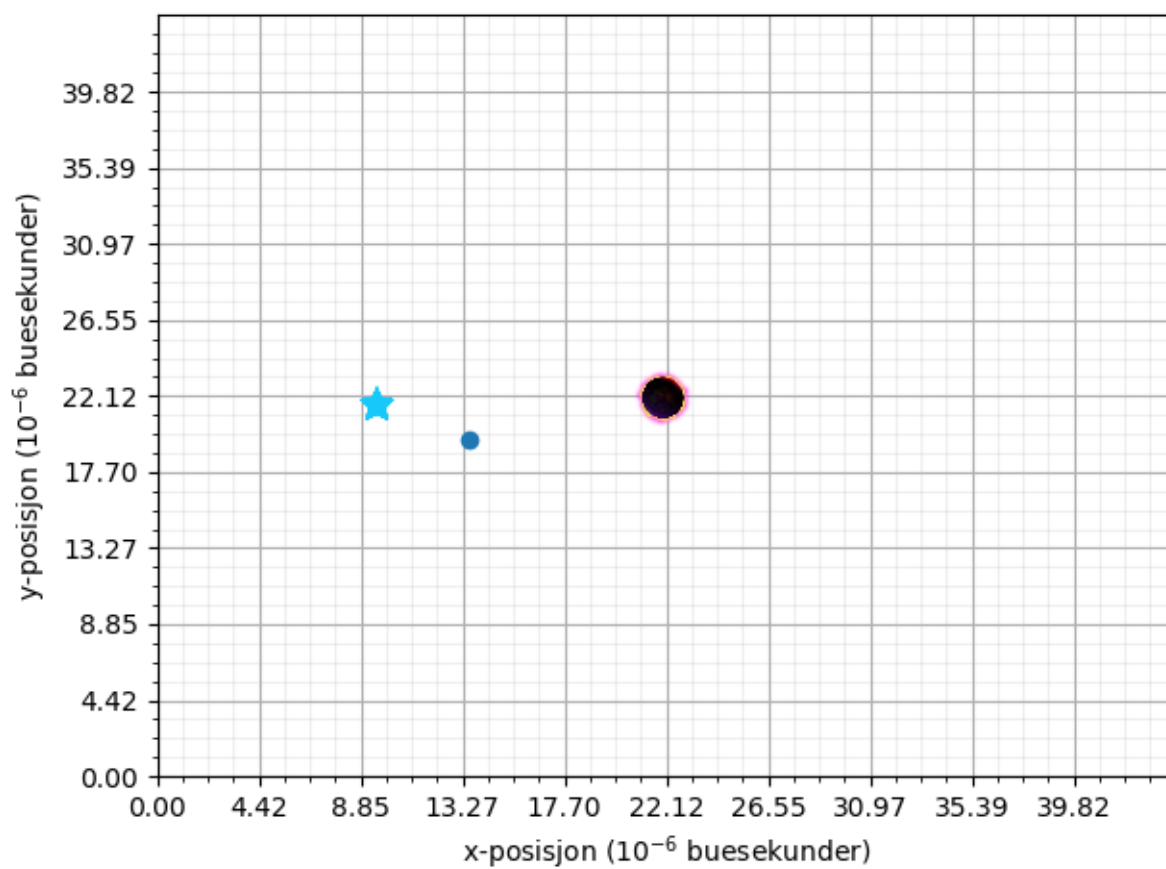
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



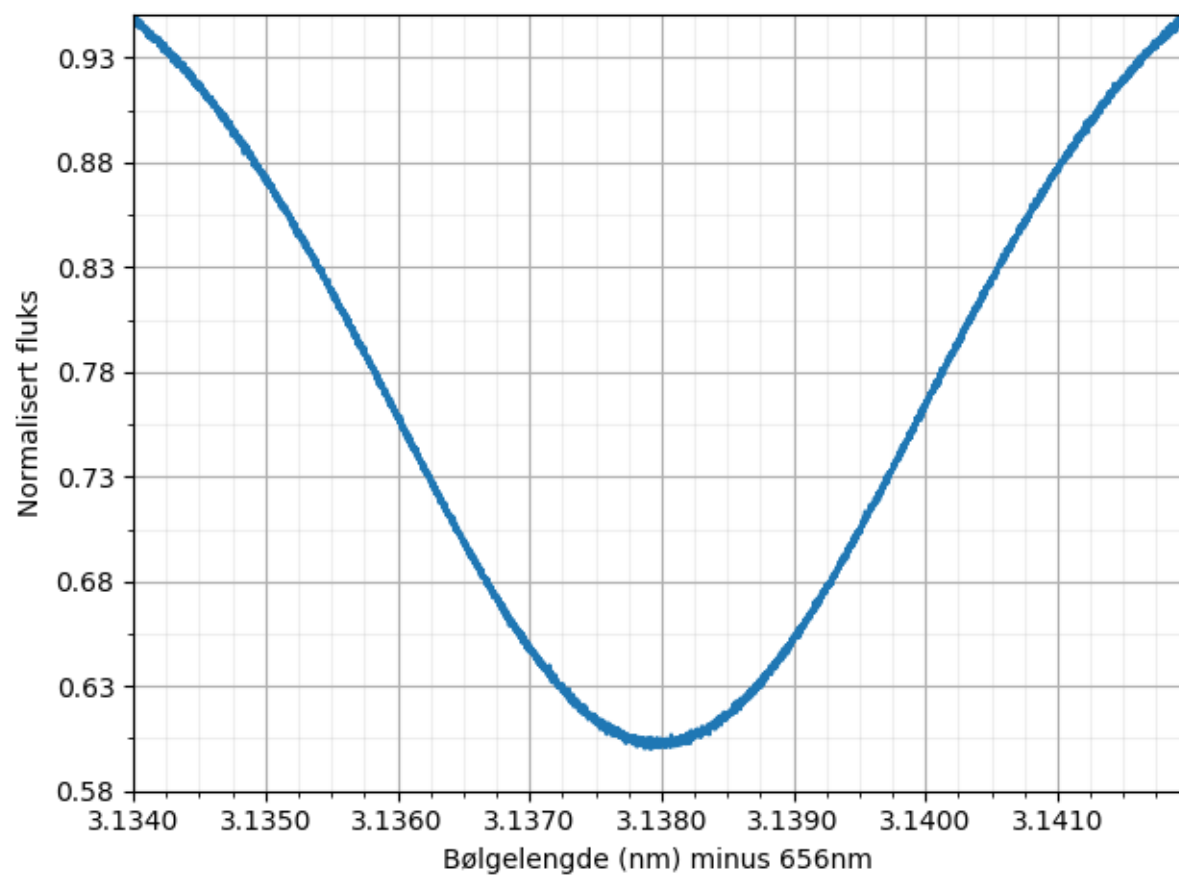
Filen 2B/2B\_Figur\_1.png

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



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

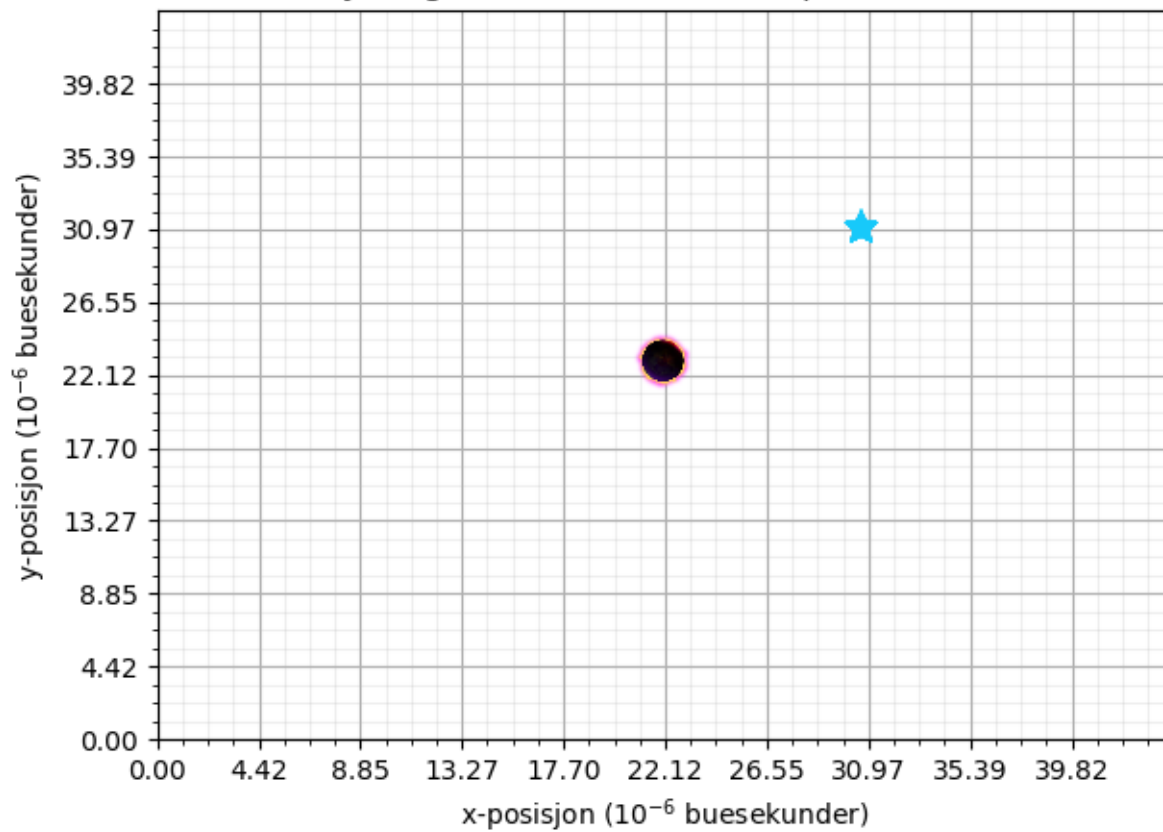
Figure 26: Figur fra filen 2B/2B\_Figur\_2.png



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

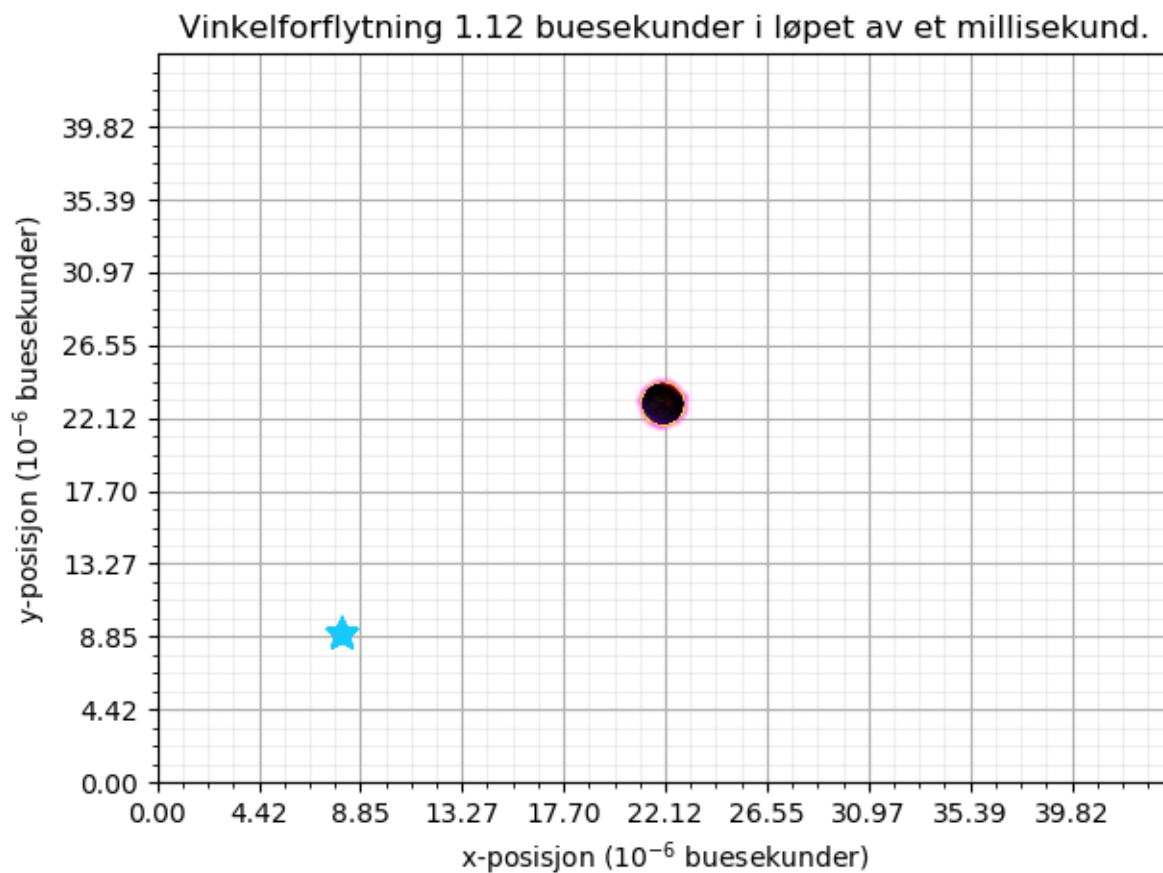
Figure 27: Figur fra filen 2C/2C\_Figur\_1.png

Vinkelforflytning 2.82 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

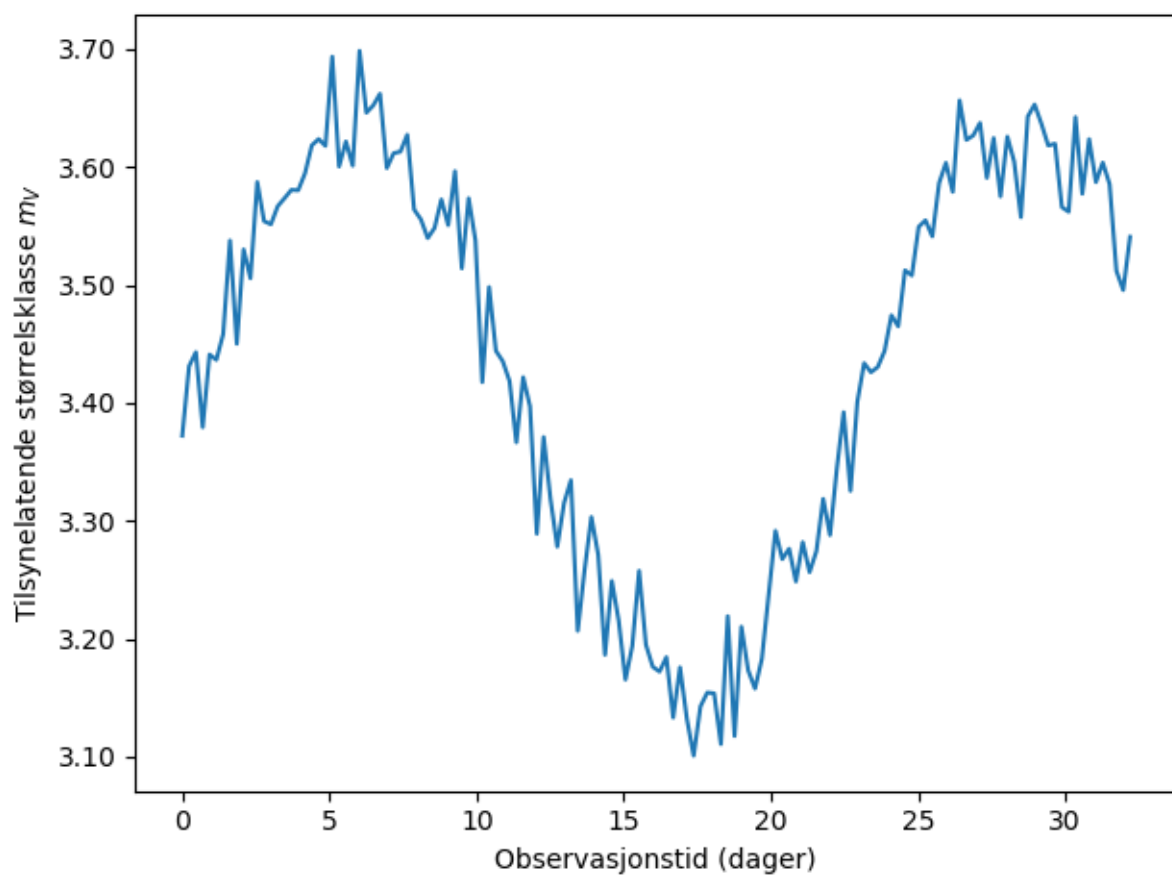
Din destinasjon er Tønsberg som ligger i en avstand av 150 km fra Kristiansand. Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 97.36670 km/t.

### Filen 3E.txt

Tog1 veier 23000.00000 kg og tog2 veier 103400.00000 kg.

### Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



### Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 460 km/s.



**Filen 4E.txt**

Massen til gassklumpene er 2800000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 33000.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 39540.00 km/s.

**Filen 4G.txt**

Massen til stjerna er 19.85 solmasser og radien er 2.18 solradier.