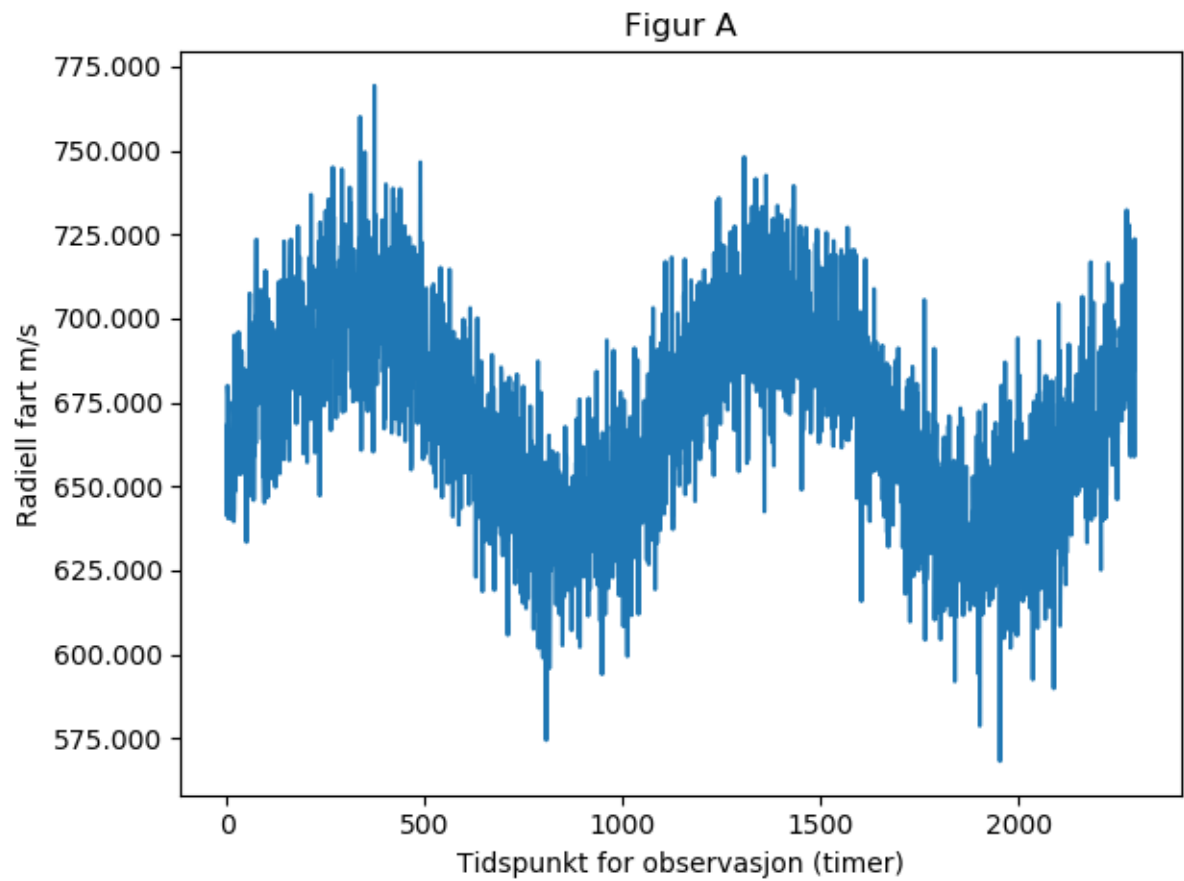


Samlefil for alle data til prøveeksamen

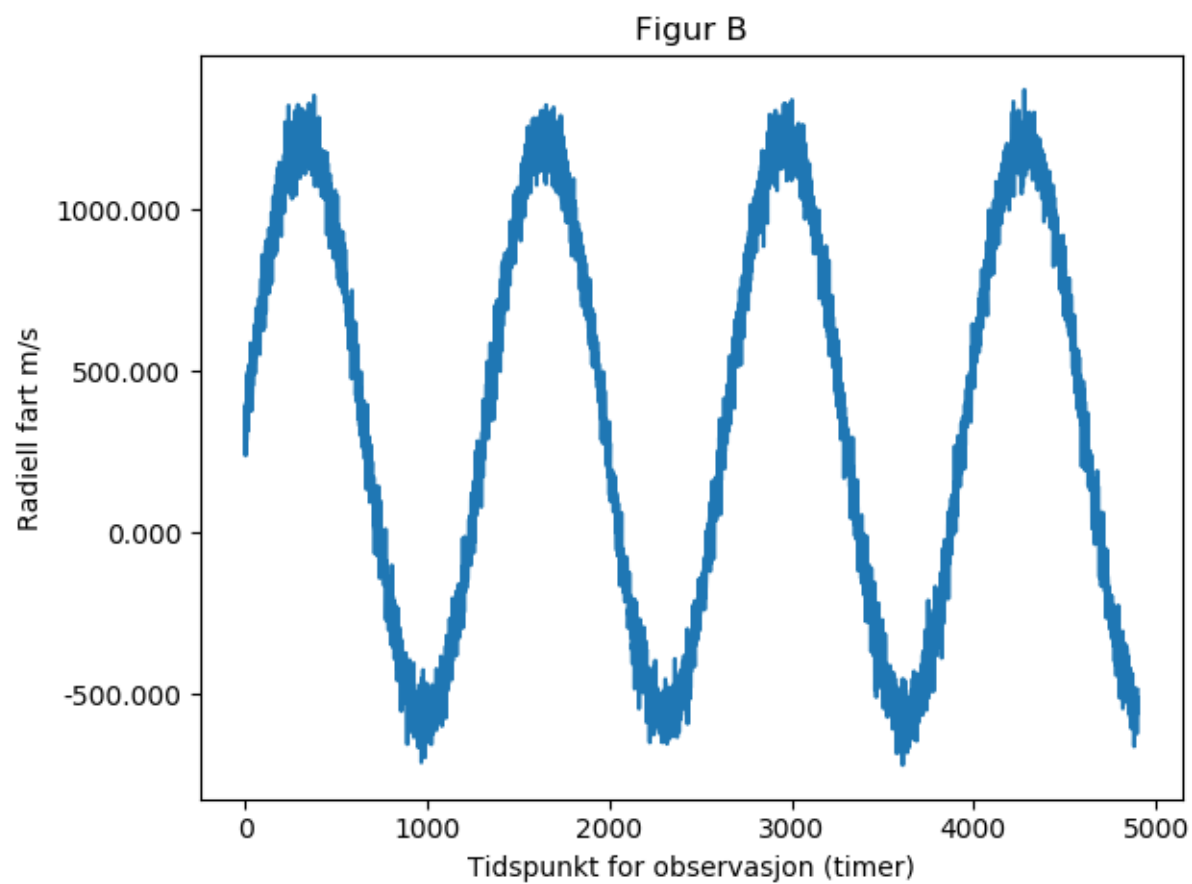
Filen 1A/Oppgave1AFigur_A.png

Figure 1: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur_A.png



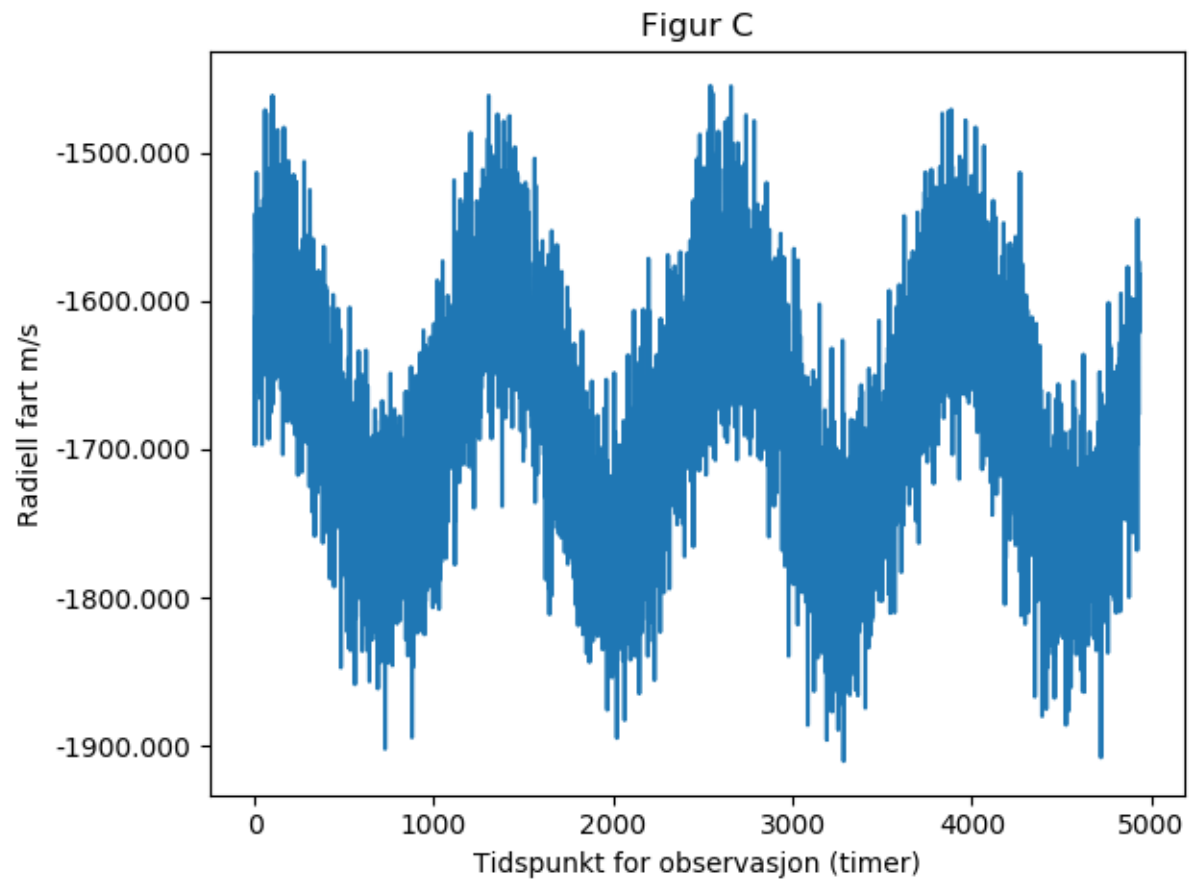
Filen 1A/Oppgave1AFigur_B.png

Figure 2: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur_B.png



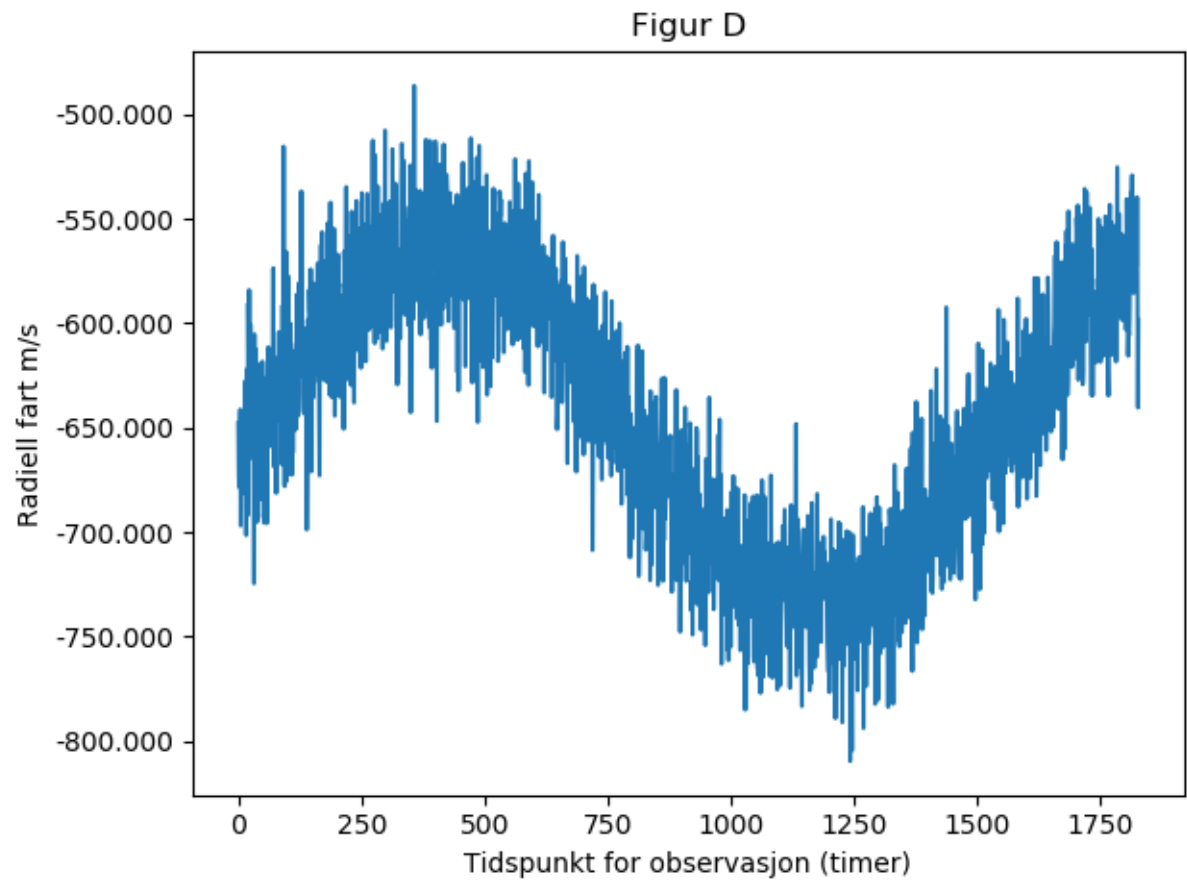
Filen 1A/Oppgave1AFigur_C.png

Figure 3: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur_C.png



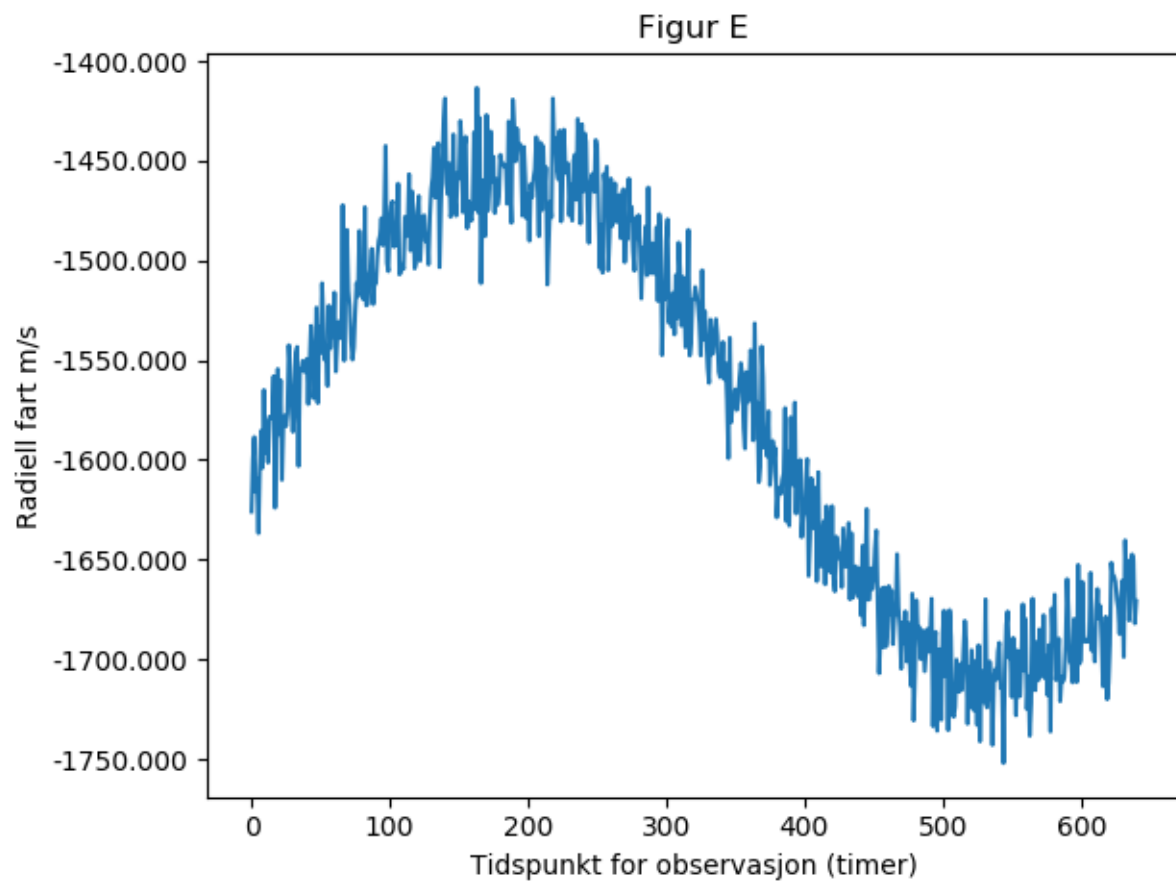
Filen 1A/Oppgave1AFigur_D.png

Figure 4: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur_D.png



Filen 1A/Oppgave1AFigur_E.png

Figure 5: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur_E.png

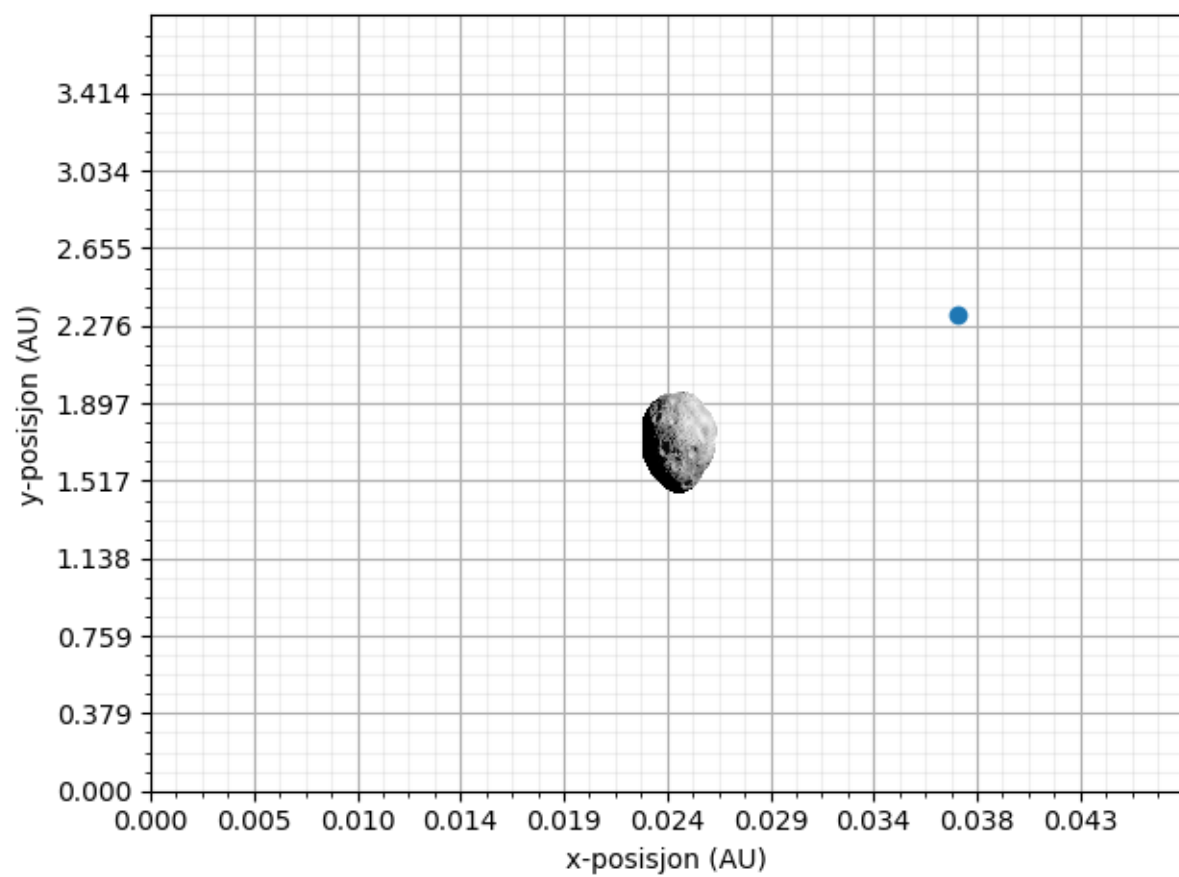


Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor $5.40\text{e}+09$.

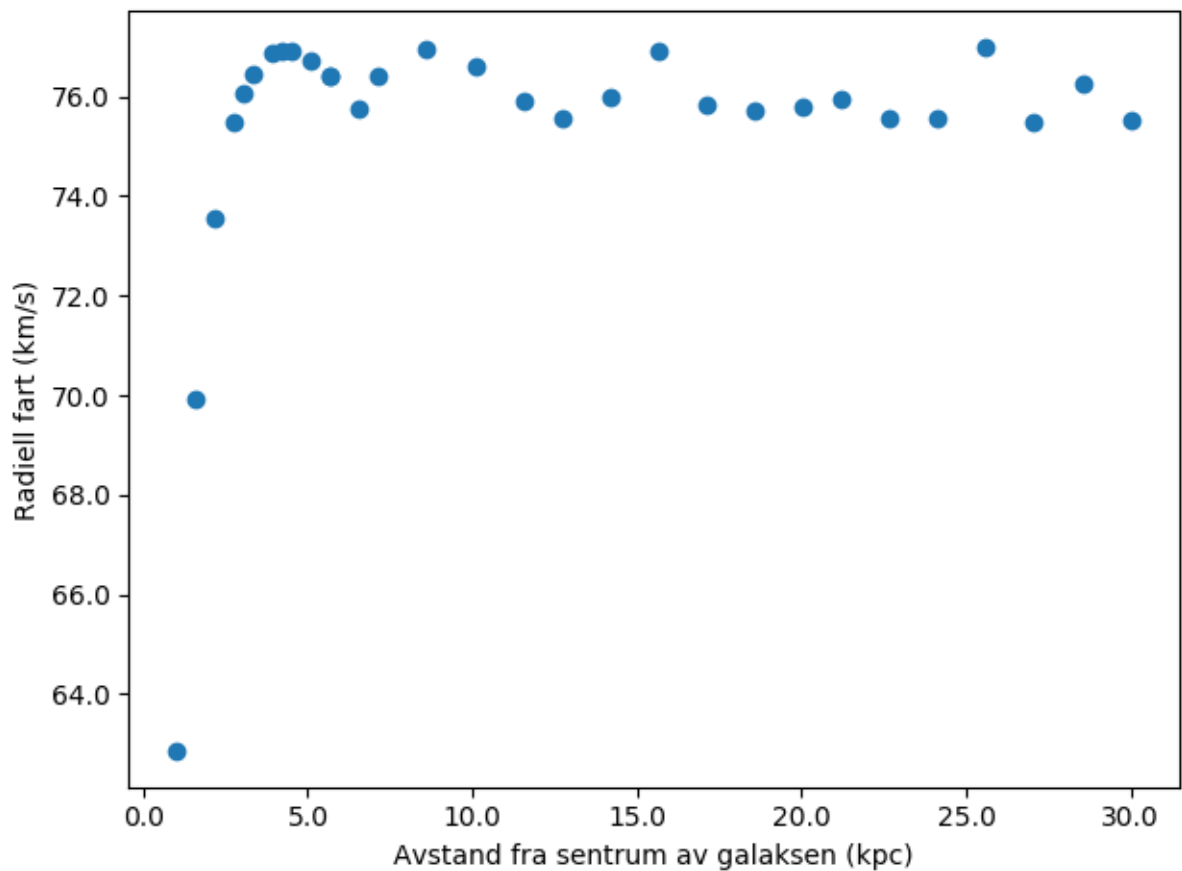
Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



Filen 1E.png

Figure 7: Figur fra filen 1E.png



Filen 1G.txt

STJERNE A) radiusen er 1000 ganger solas radius.

STJERNE B) stjernas luminositet er $1/10$ av solas luminositet og det finnes noe helium i kjernen men ingen tyngre grunnstoffer

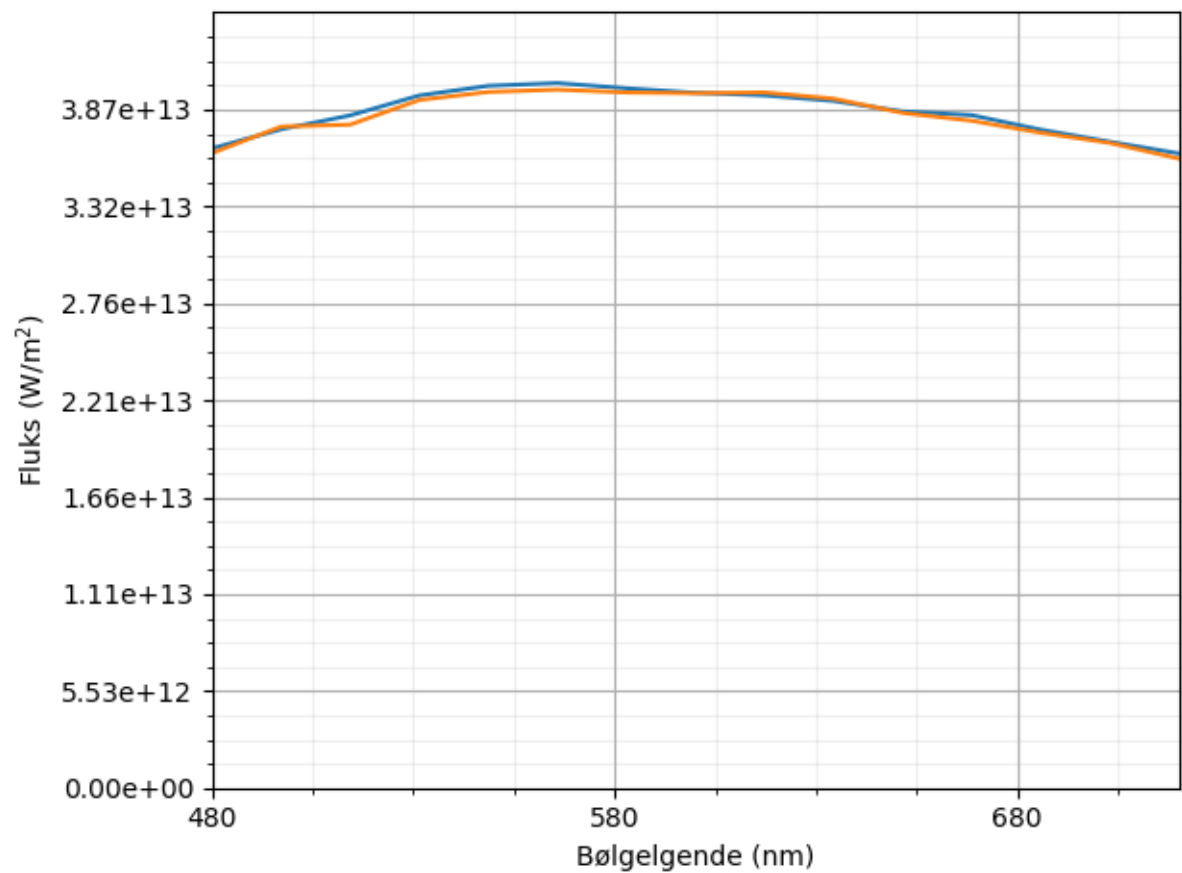
STJERNE C) massen til stjerna er 8 solmasser og den fusjonerer hydrogen i kjernen

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

STJERNE E) massen til stjerna er 0.7 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 $3.588\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 23 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $5.466\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 32 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $2.184\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 18 millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $6.974\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 38 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $5.992\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 15 millioner K.

Filen 1K/1K.txt

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

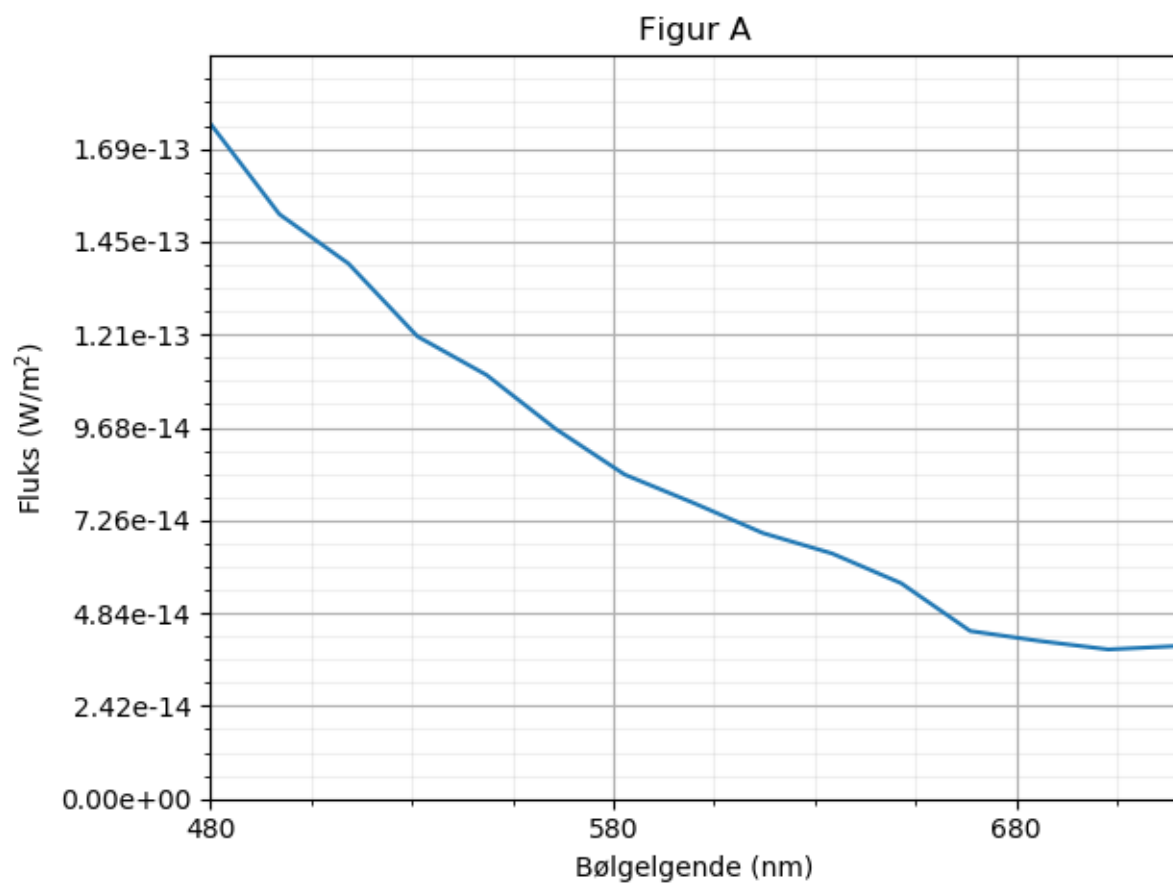
Påstand 2: denne stjerna er nærmest oss

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

Påstand 4: denne har den største tilsynelatende bolometriske størrelseklassen (altså den vanlige størrelseklassen tatt over alle bølgelengder, uten filter)

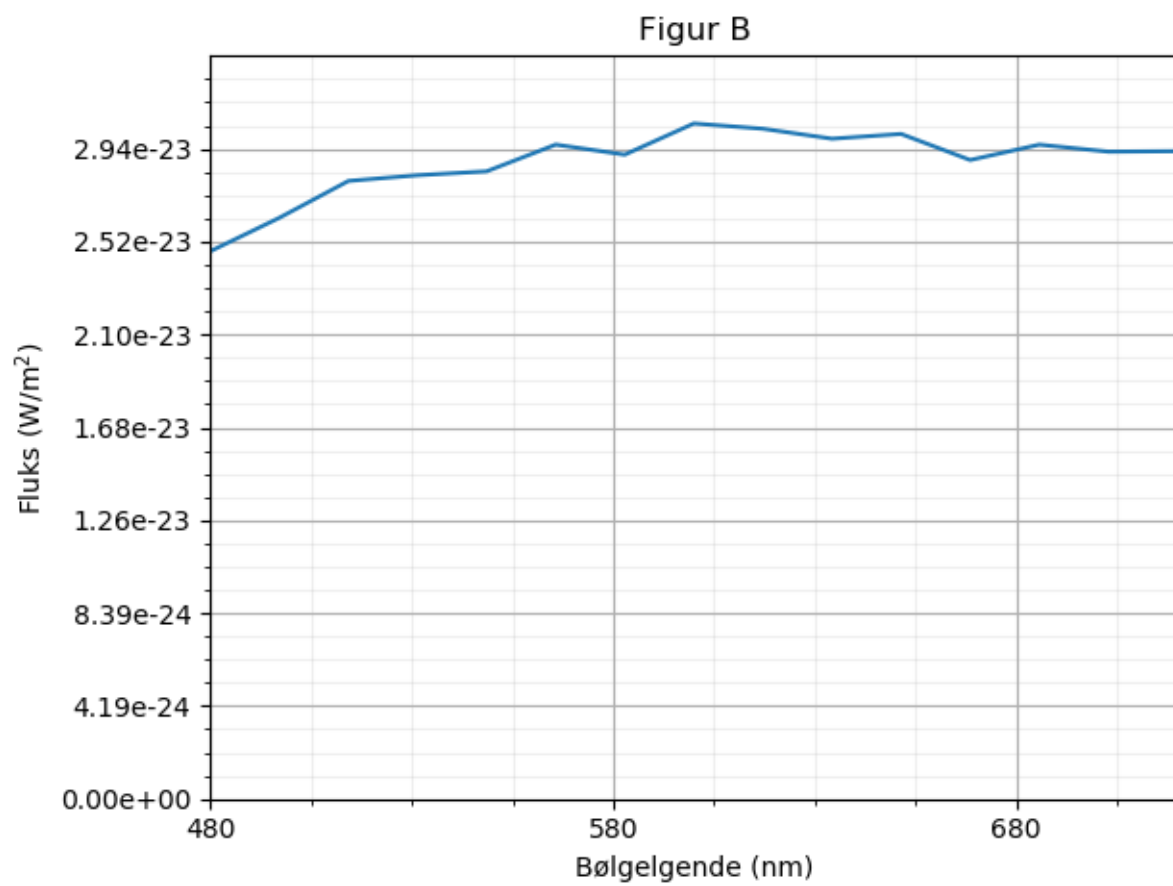
Filen 1K/1K_Figur_A_.png

Figure 9: Figur fra filen 1K/1K_Figur_A_.png



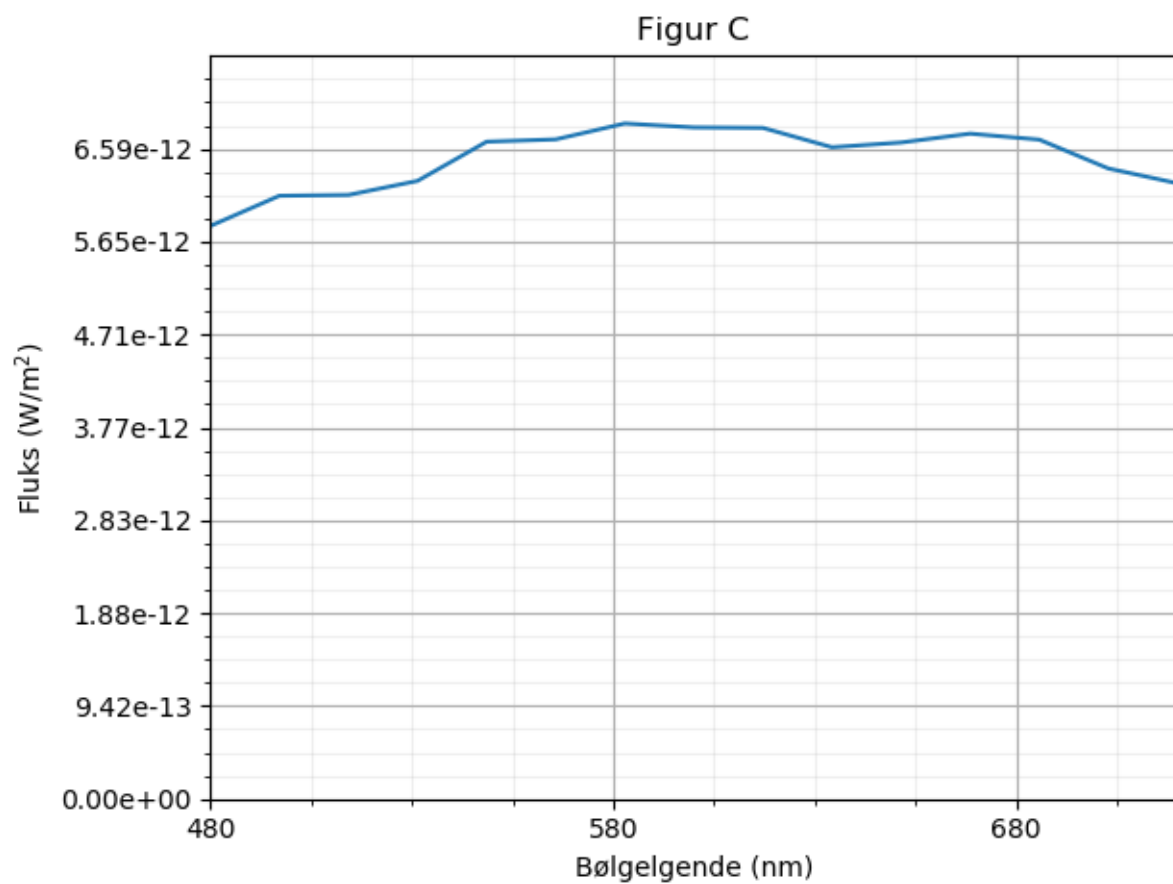
Filen 1K/1K_Figur_B_.png

Figure 10: Figur fra filen 1K/1K_Figur_B_.png



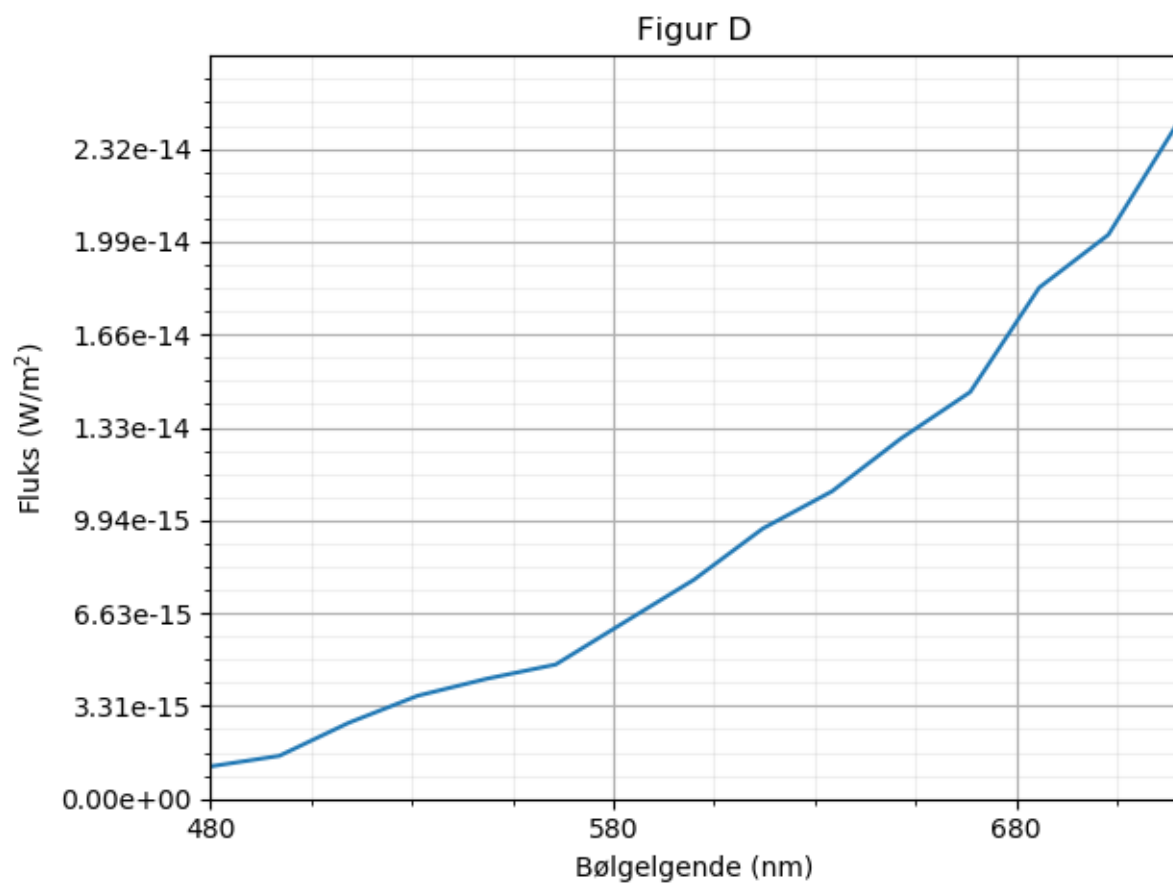
Filen 1K/1K_Figur_C_.png

Figure 11: Figur fra filen 1K/1K_Figur_C_.png



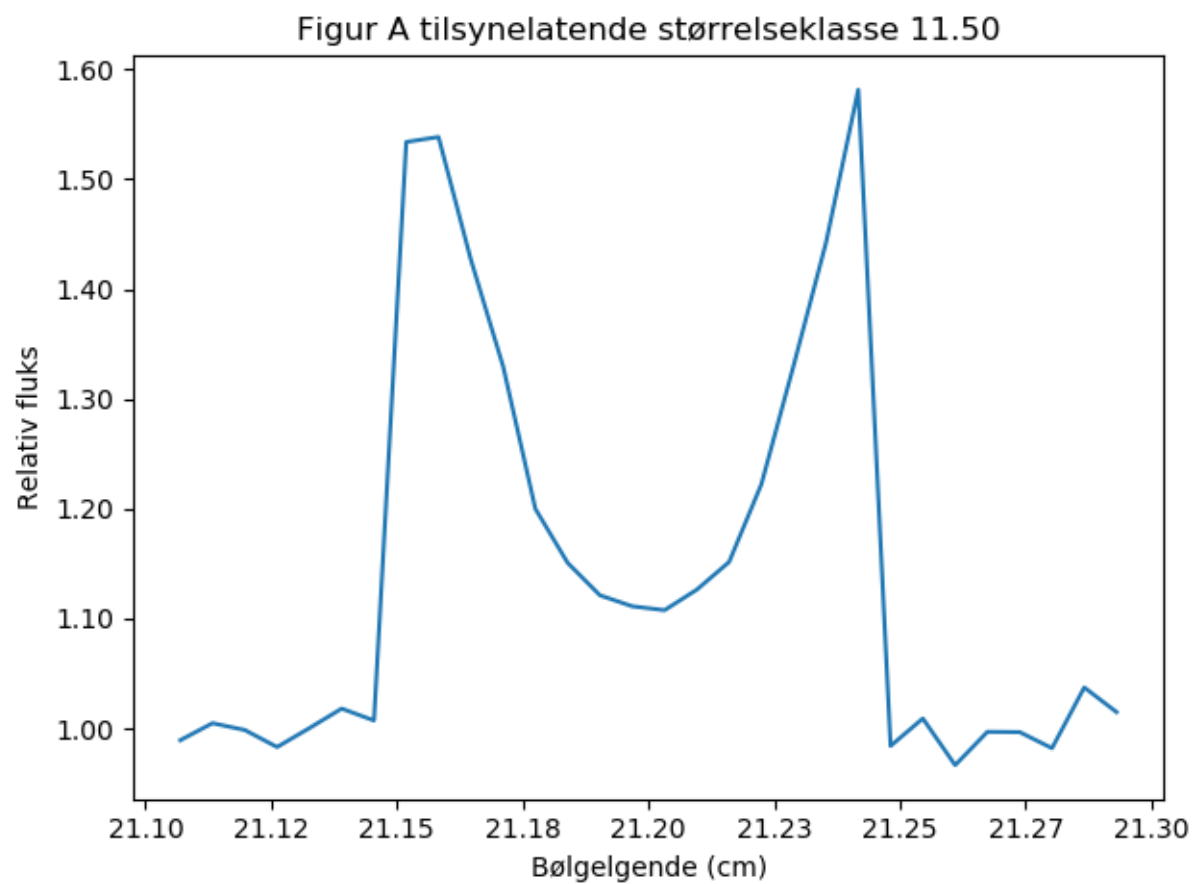
Filen 1K/1K_Figur_D_.png

Figure 12: Figur fra filen 1K/1K_Figur_D_.png



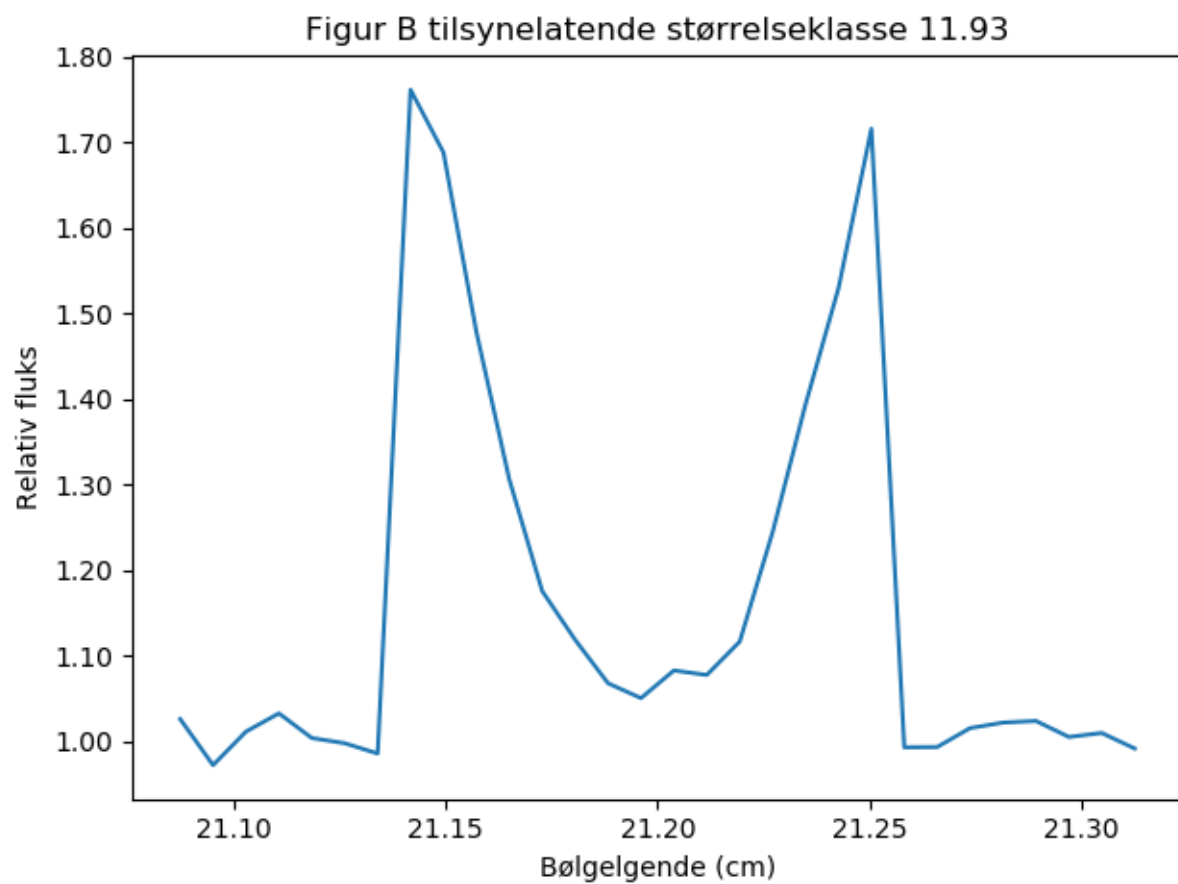
Filen 1L/1L_Figure_A.png

Figure 13: Figur fra filen 1L/1L_Figure_A.png



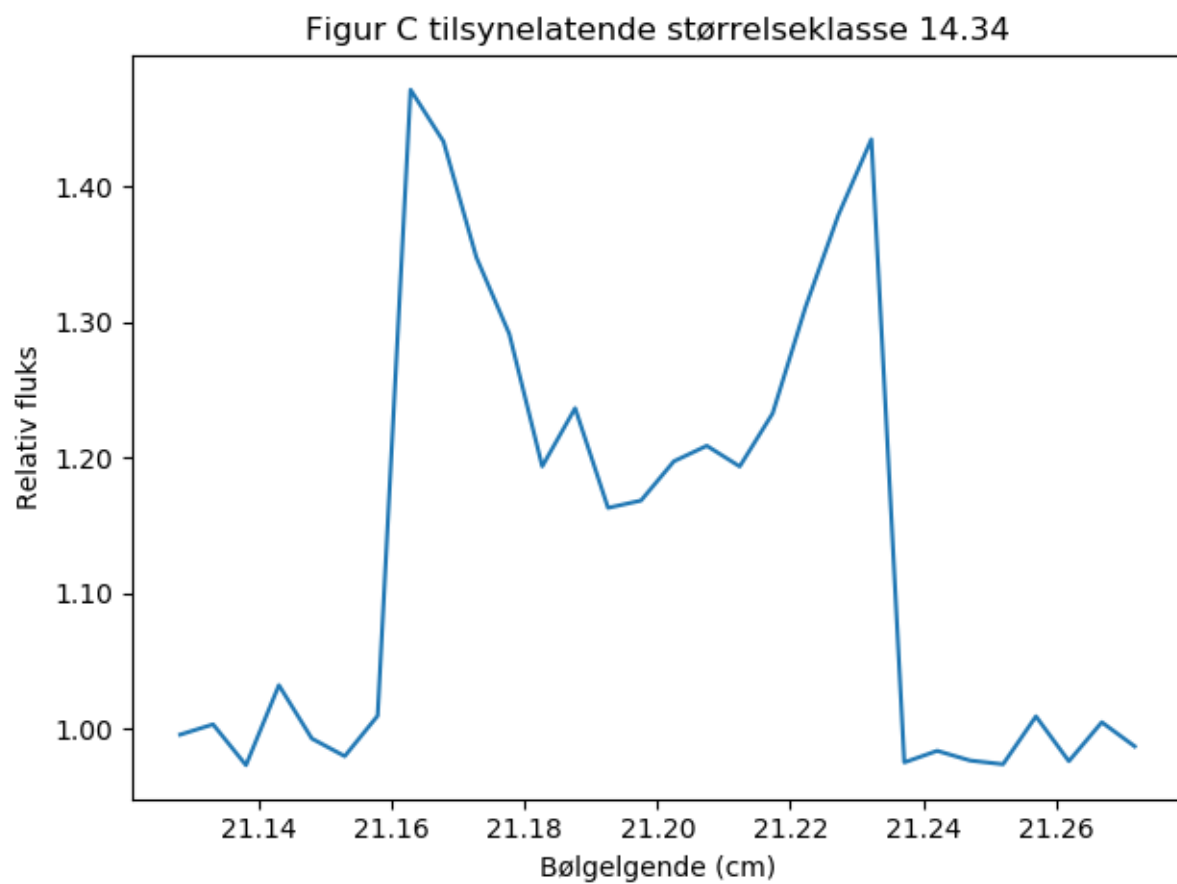
Filen 1L/1L_Figure_B.png

Figure 14: Figur fra filen 1L/1L_Figure_B.png



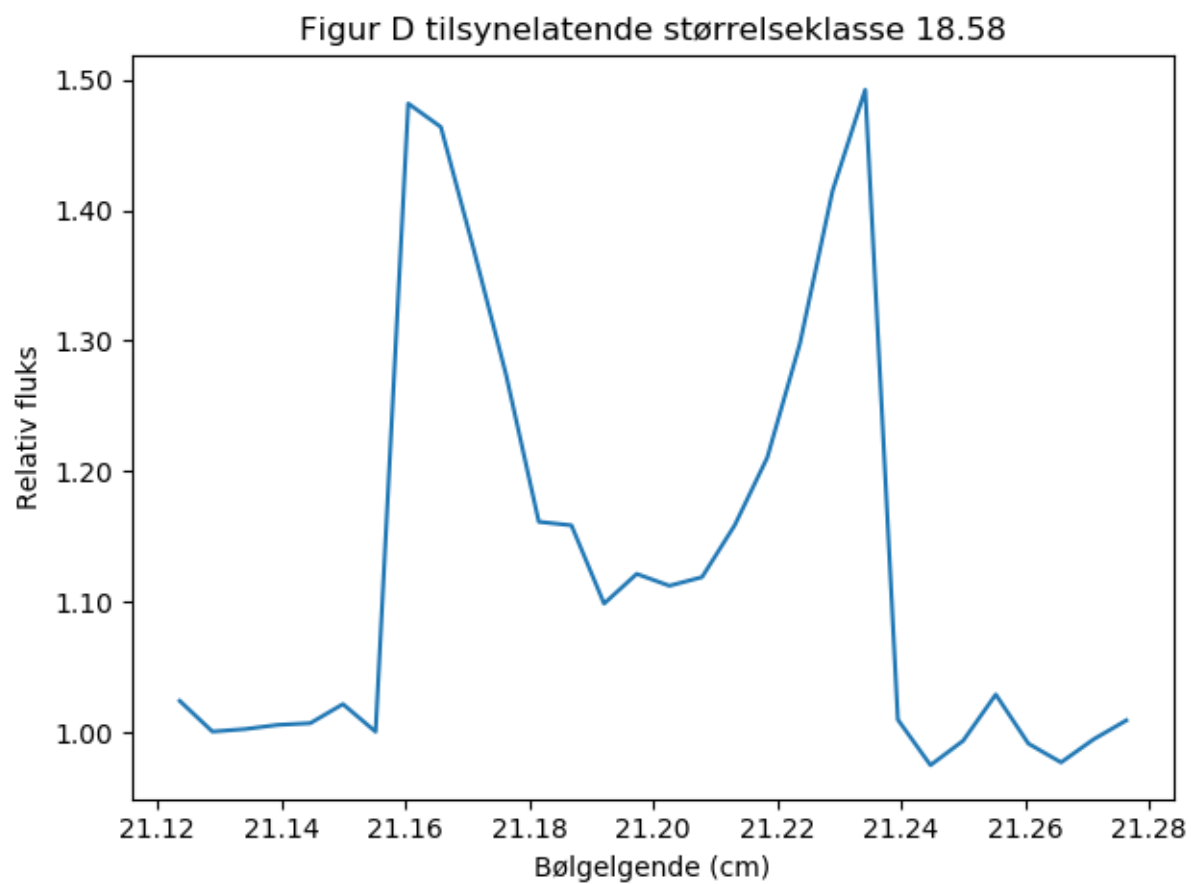
Filen 1L/1L_Figure_C.png

Figure 15: Figur fra filen 1L/1L_Figure_C.png



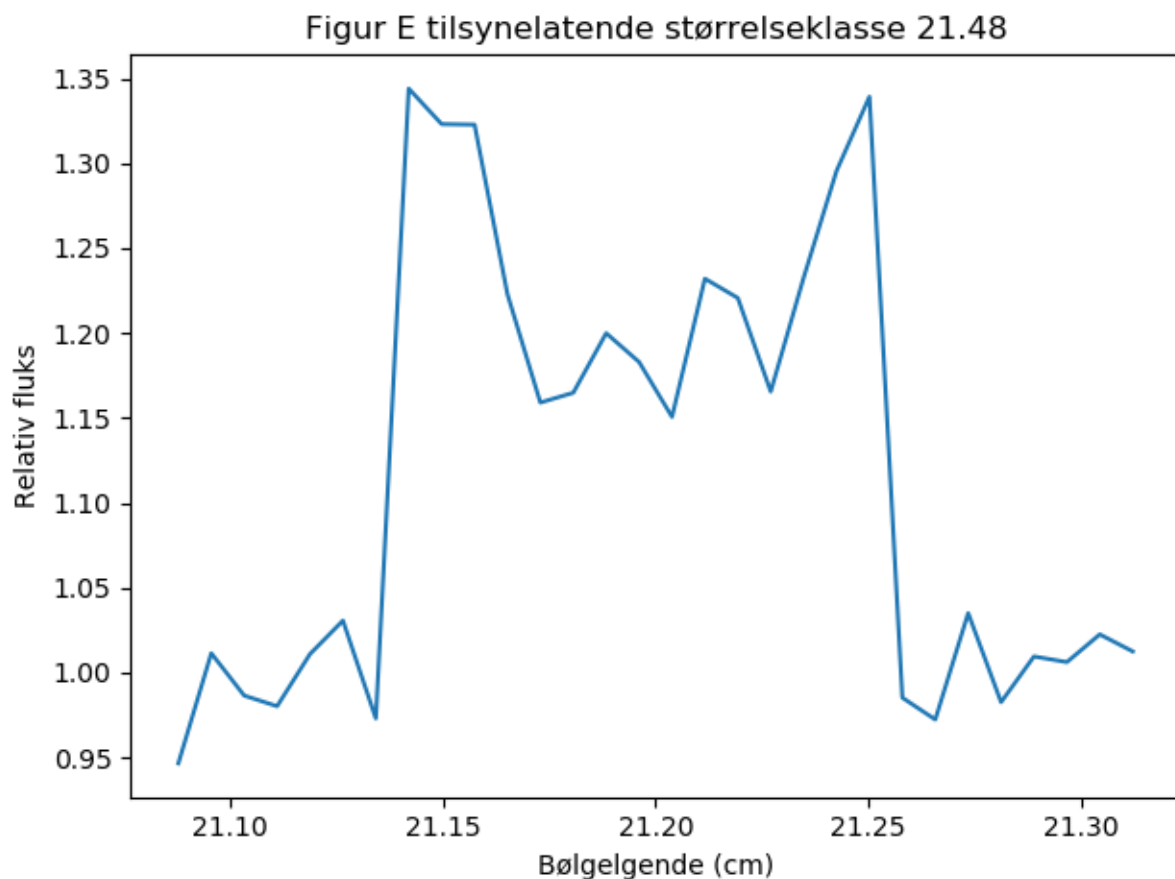
Filen 1L/1L_Figure_D.png

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 $2.120 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 19.81 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $7.600 \times 10^4 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 35.99 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $1.200 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 26.00 millioner K.

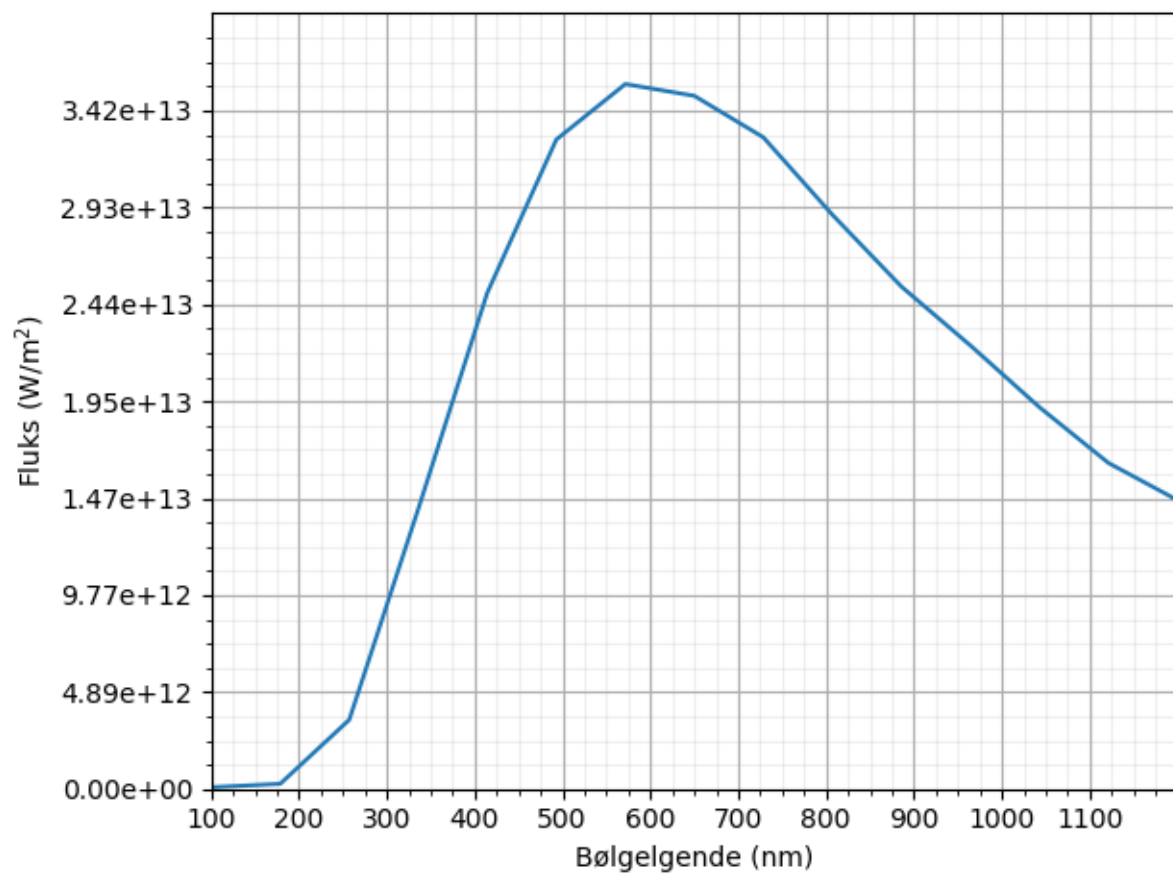
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $3.344\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 17.34 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $2.028\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 33.88 millioner K.

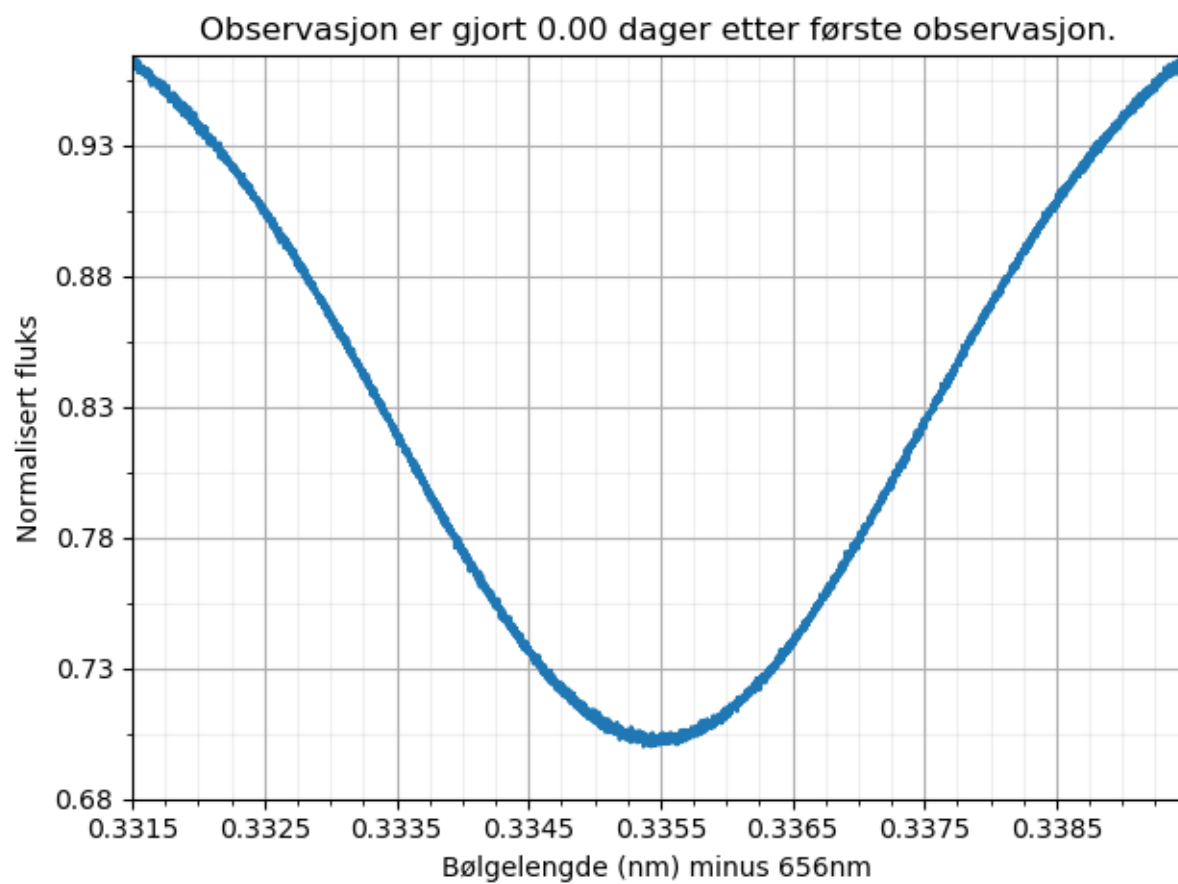
Filen 1O/1O.png

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



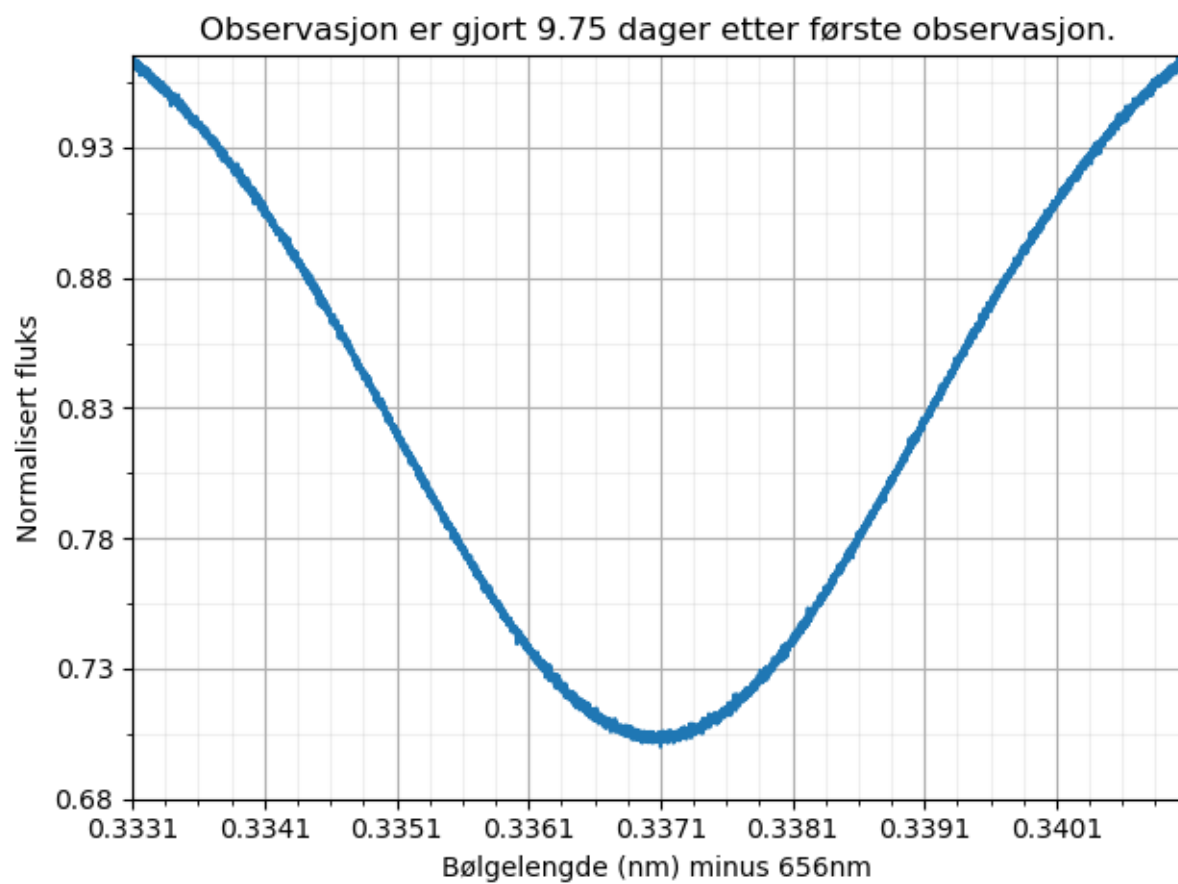
Filen 1O/1O_Figur_0_.png

Figure 19: Figur fra filen 1O/1O_Figur_0_.png



Filen 1O/1O_Figur_1_.png

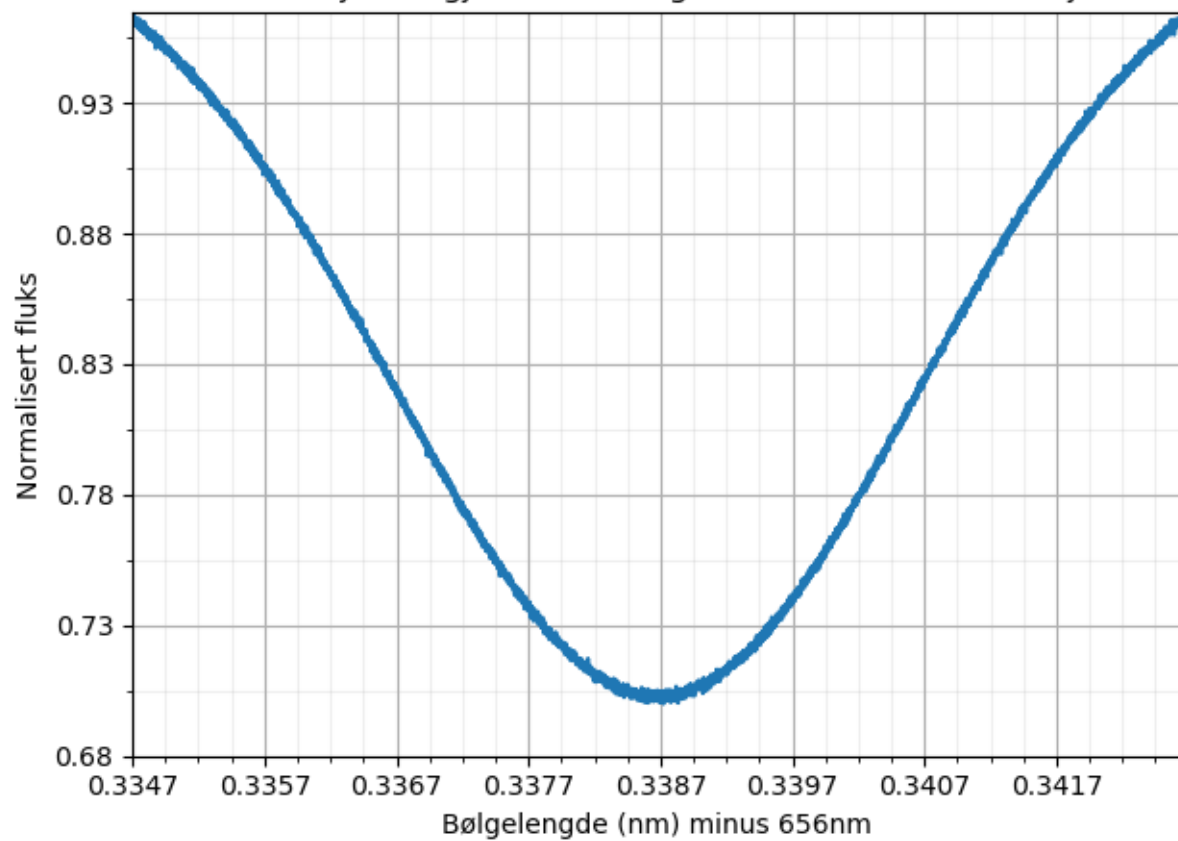
Figure 20: Figur fra filen 1O/1O_Figur_1_.png



Filen 1O/1O_Figur_2_.png

Figure 21: Figur fra filen 1O/1O_Figur_2_.png

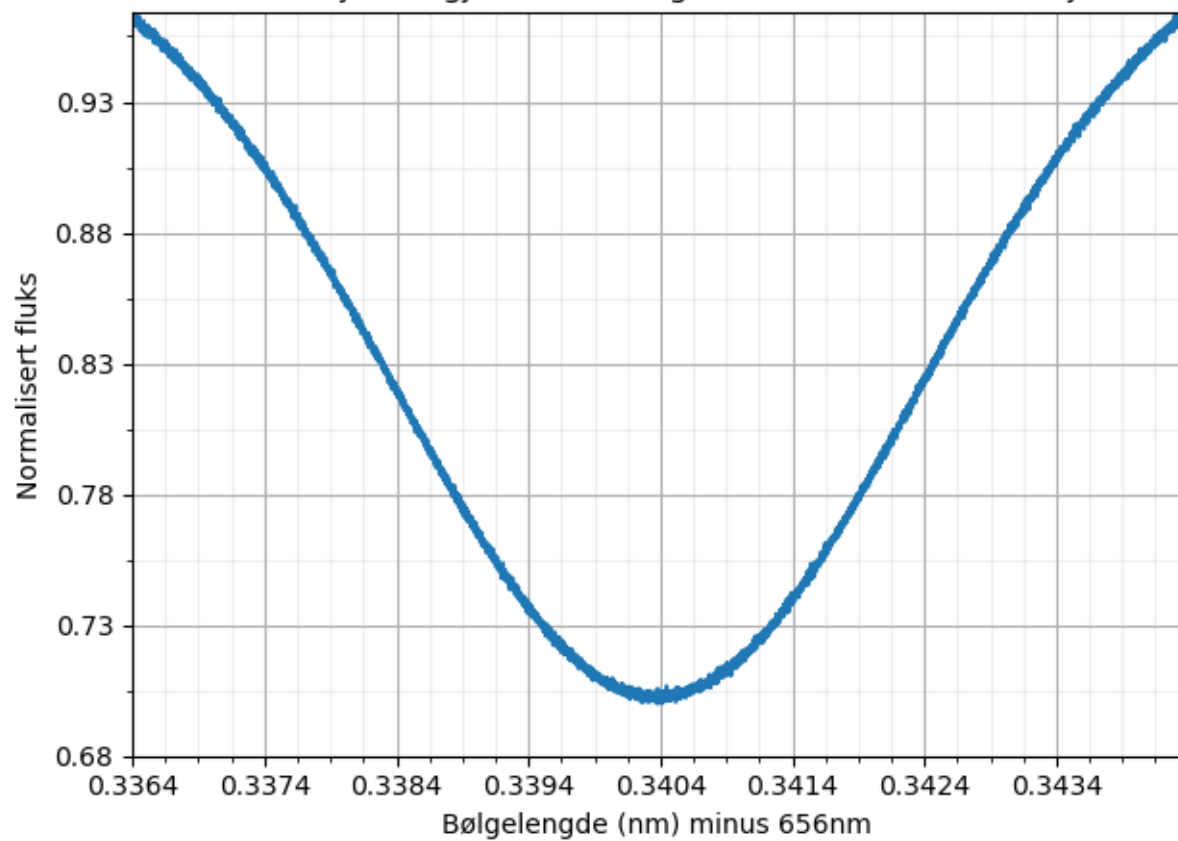
Observasjon er gjort 19.50 dager etter første observasjon.



Filen 10/10_Figur_3_.png

Figure 22: Figur fra filen 10/10_Figur_3_.png

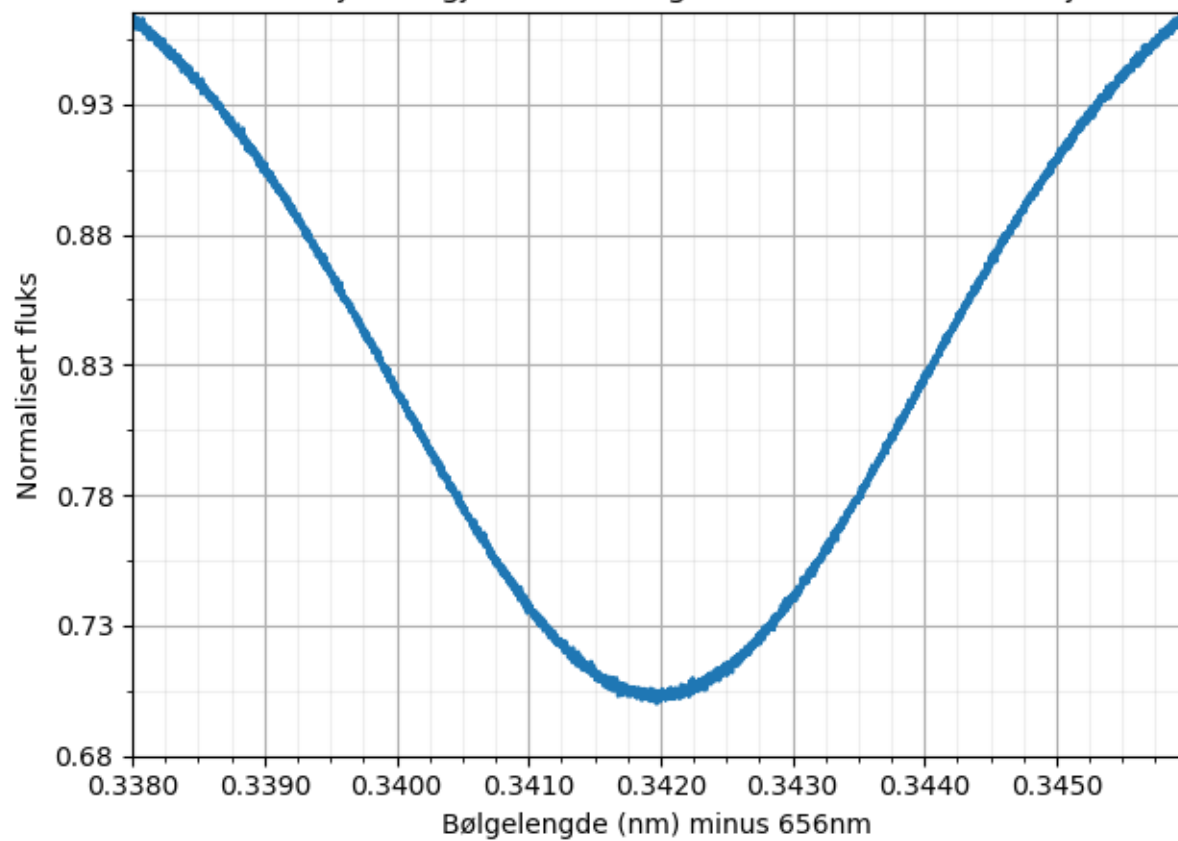
Observasjon er gjort 29.25 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_4_.png

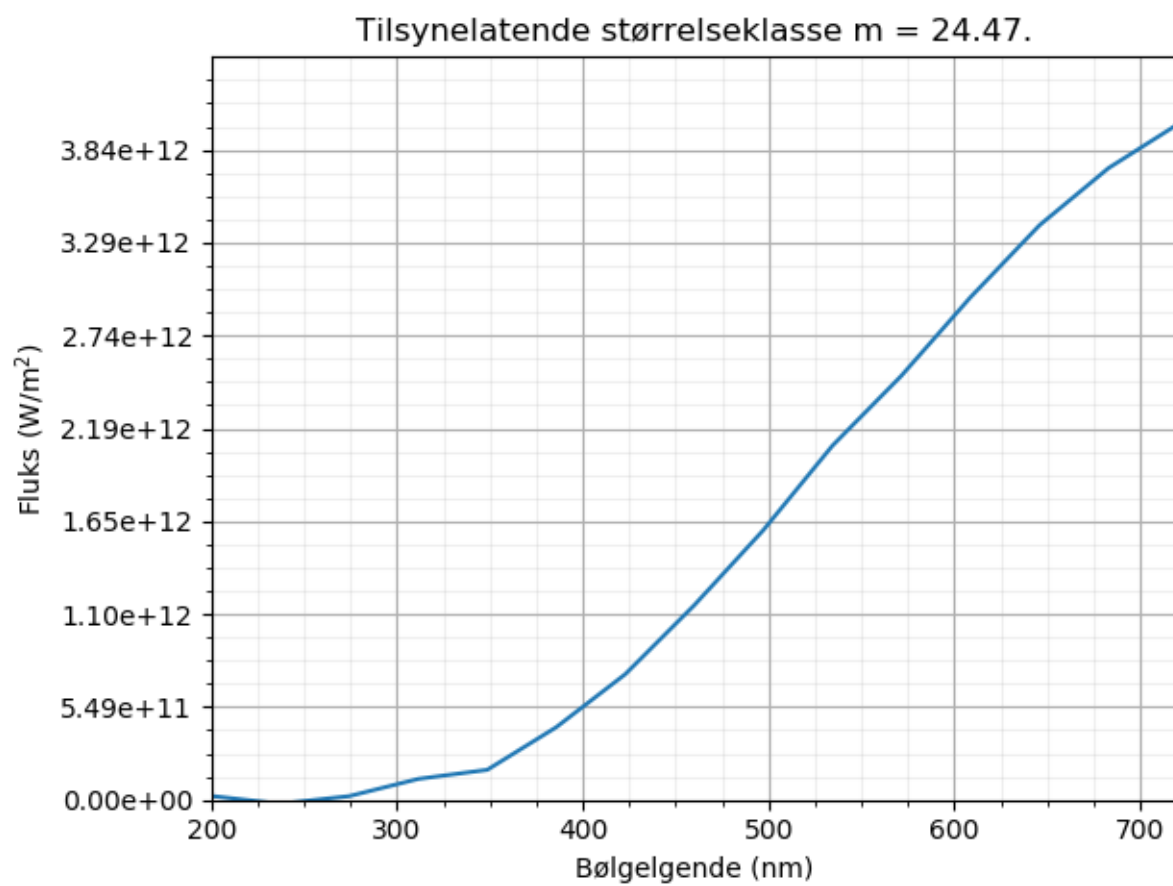
Figure 23: Figur fra filen 1O/1O_Figur_4_.png

Observasjon er gjort 39.00 dager etter første observasjon.



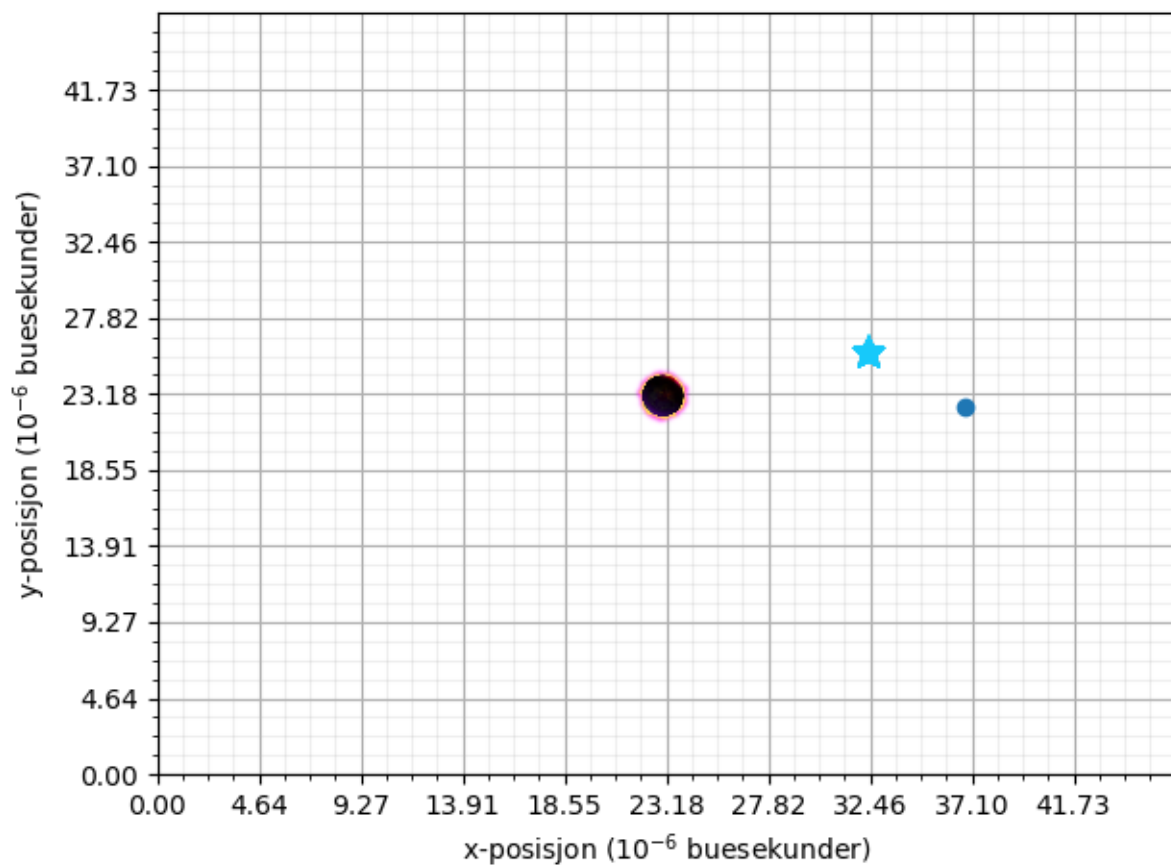
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



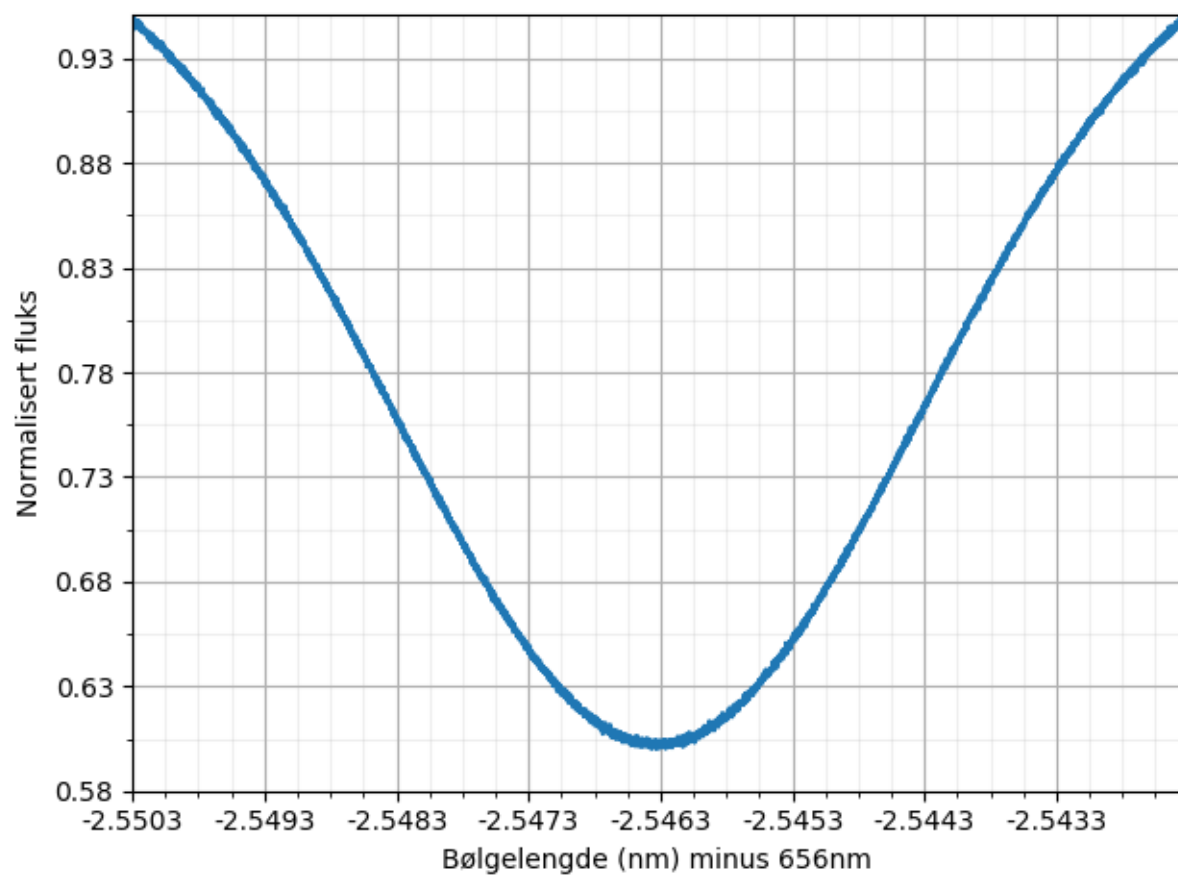
Filen 2B/2B_Figur_1.png

Figure 25: Figur fra filen 2B/2B_Figur_1.png



Filen 2B/2B_Figur_2.png

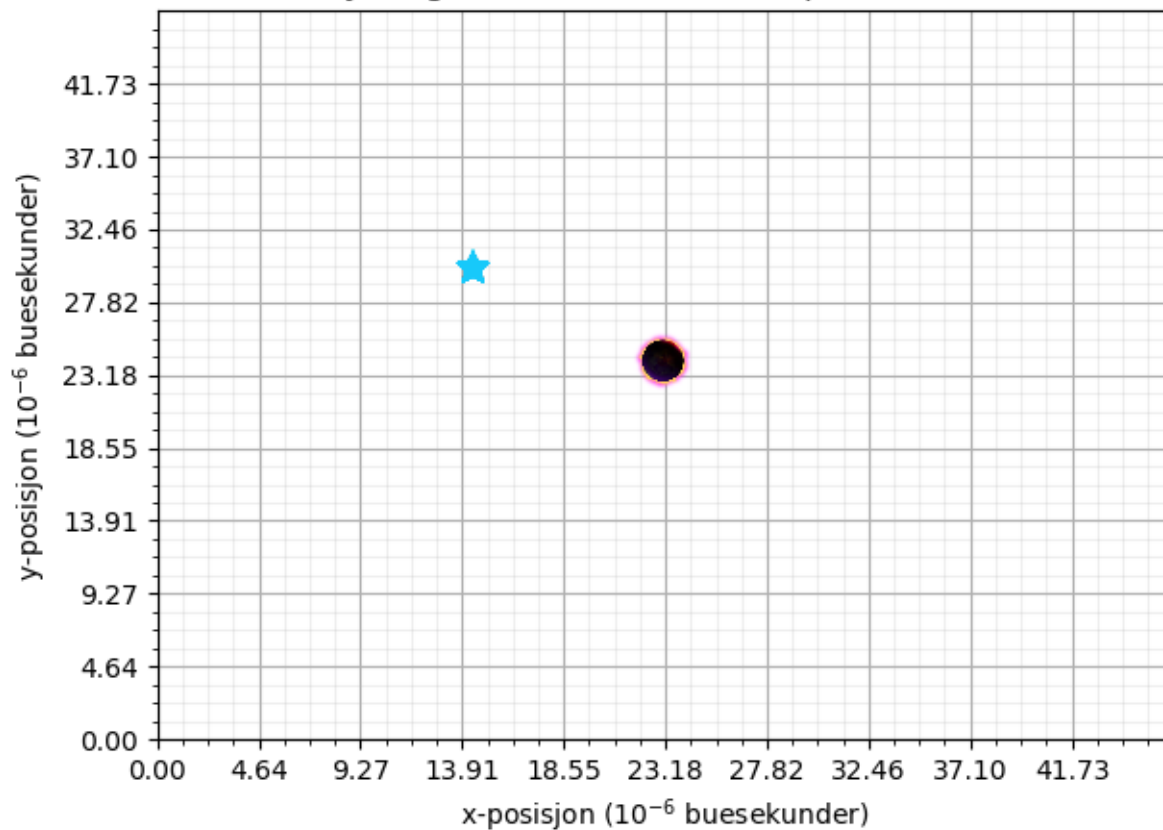
Figure 26: Figur fra filen 2B/2B_Figur_2.png



Filen 2C/2C_Figur_1.png

Figure 27: Figur fra filen 2C/2C_Figur_1.png

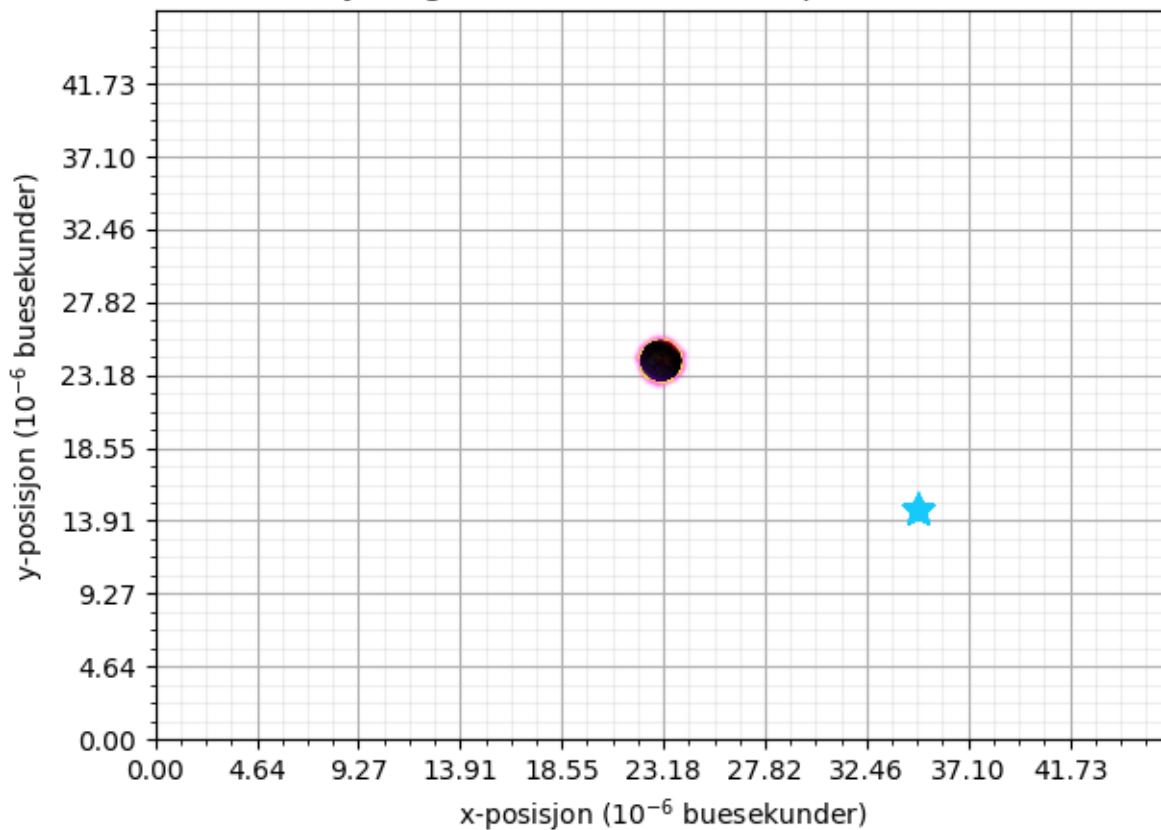
Vinkelforflytning 3.40 buesekunder i løpet av et millisekund.



Filen 2C/2C_Figur_2.png

Figure 28: Figur fra filen 2C/2C_Figur_2.png

Vinkelforflytning 1.78 buesekunder i løpet av et millisekund.



Filen 3A.txt

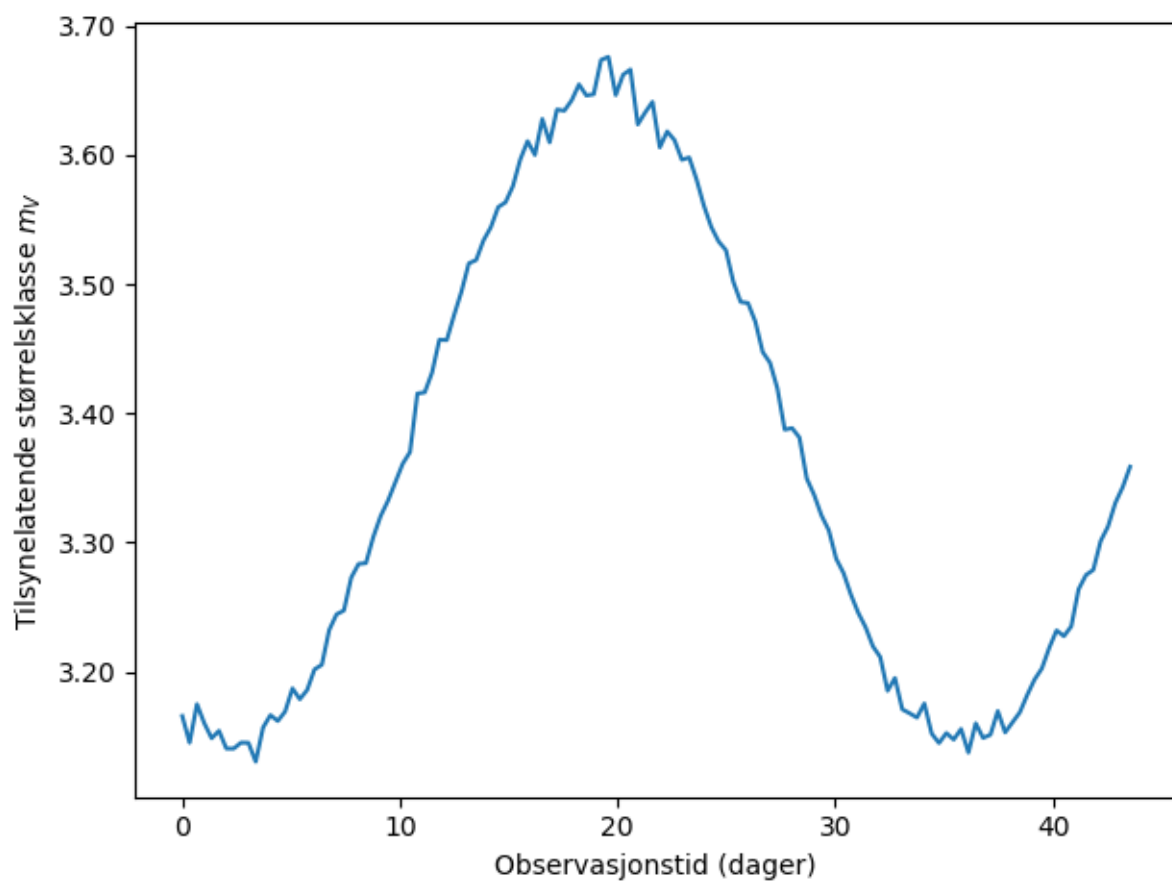
Din destinasjon er Trondheim som ligger i en avstand av 600 km fra Kristiansand. Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 98.25360 km/t.

Filen 3E.txt

Tog1 veier 117600.00000 kg og tog2 veier 53300.00000 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 10900000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 48000.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 51600.00 km/s.

Filen 4G.txt

Massen til stjerna er 14.80 solmasser og radien er 1.38 solradier.