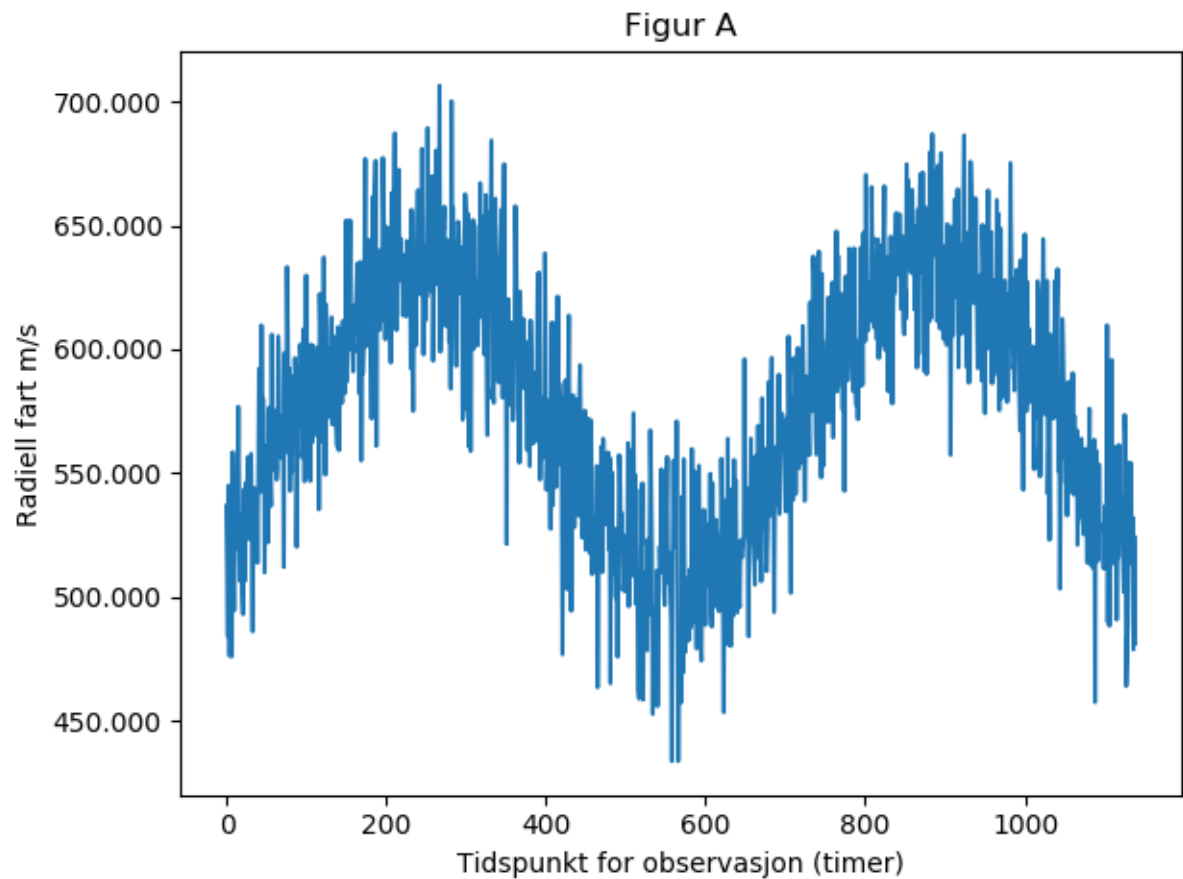


Samlefil for alle data til prøveeksamen

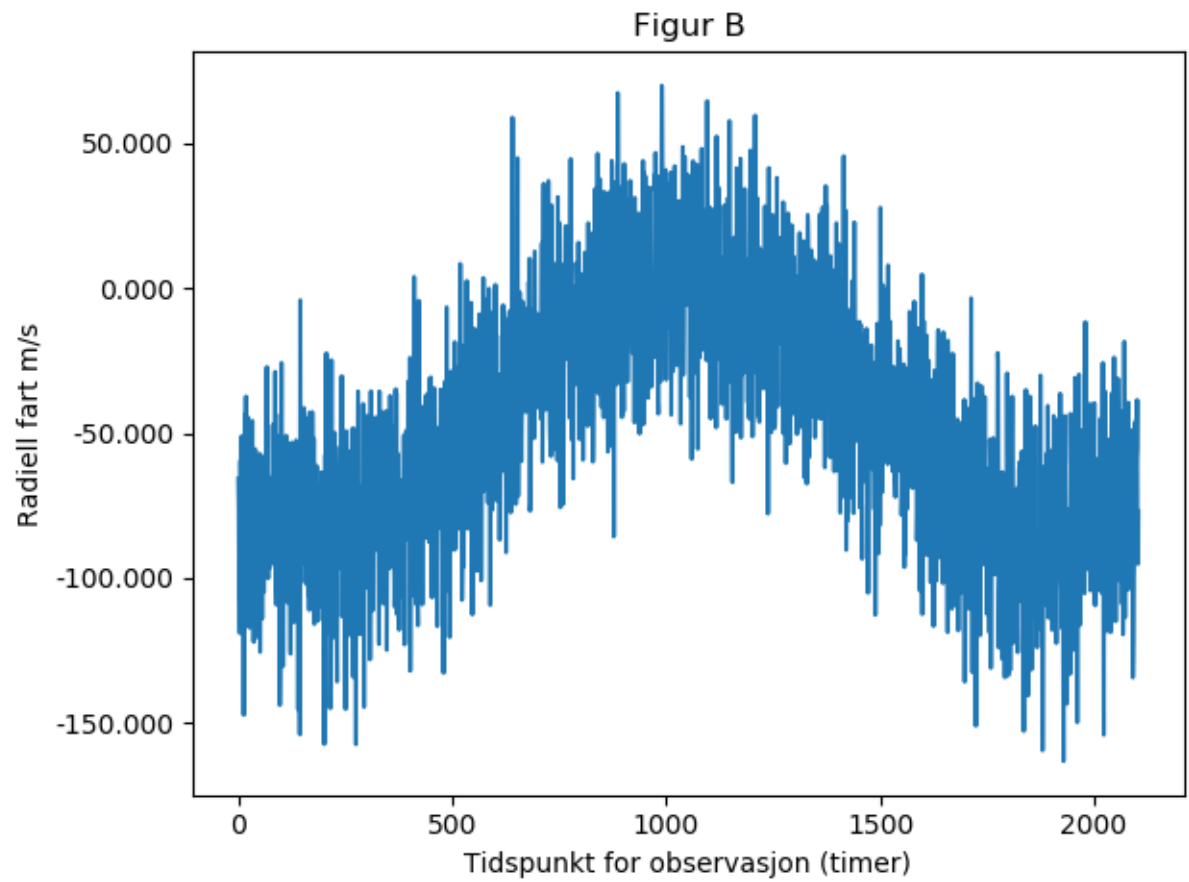
Filen 1A/Oppgave1AFigur_A.png

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



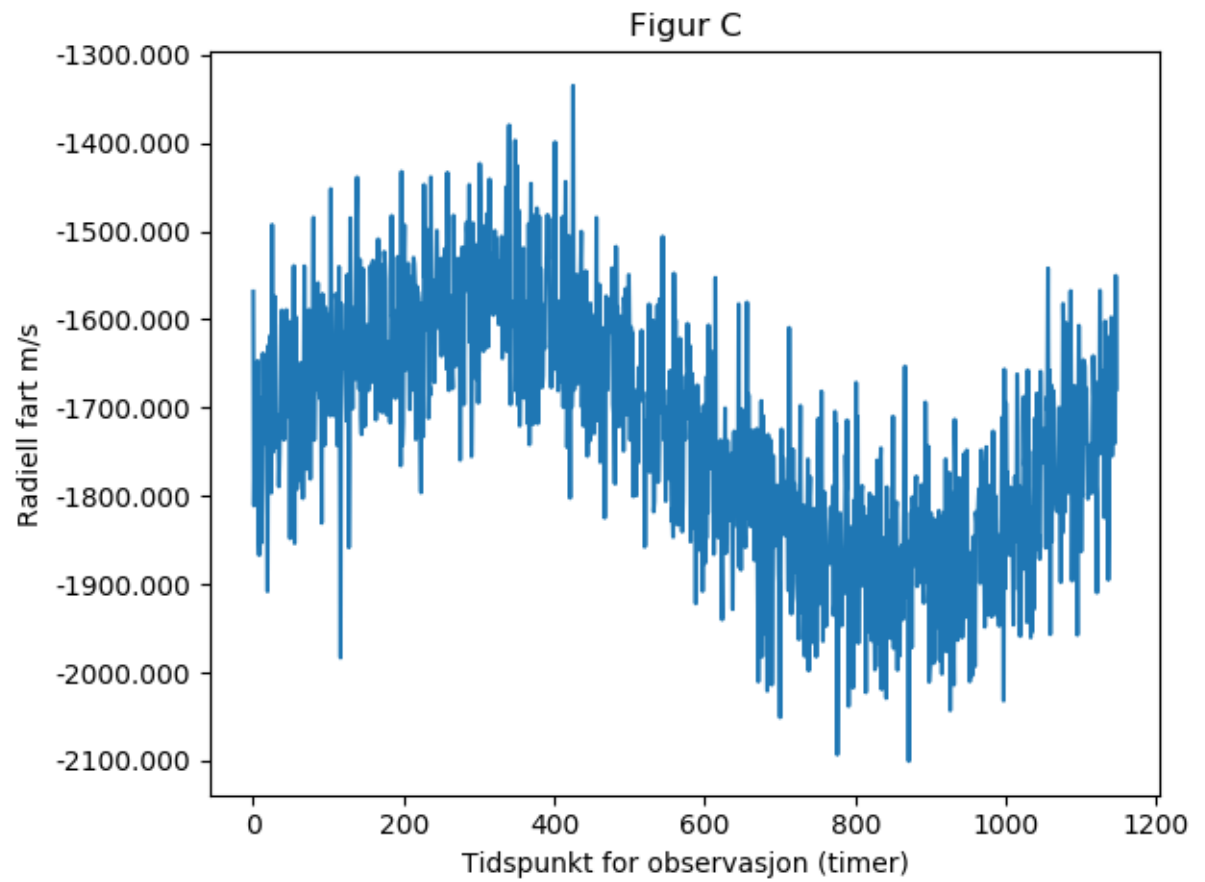
Filen 1A/Oppgave1AFigur_B.png

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



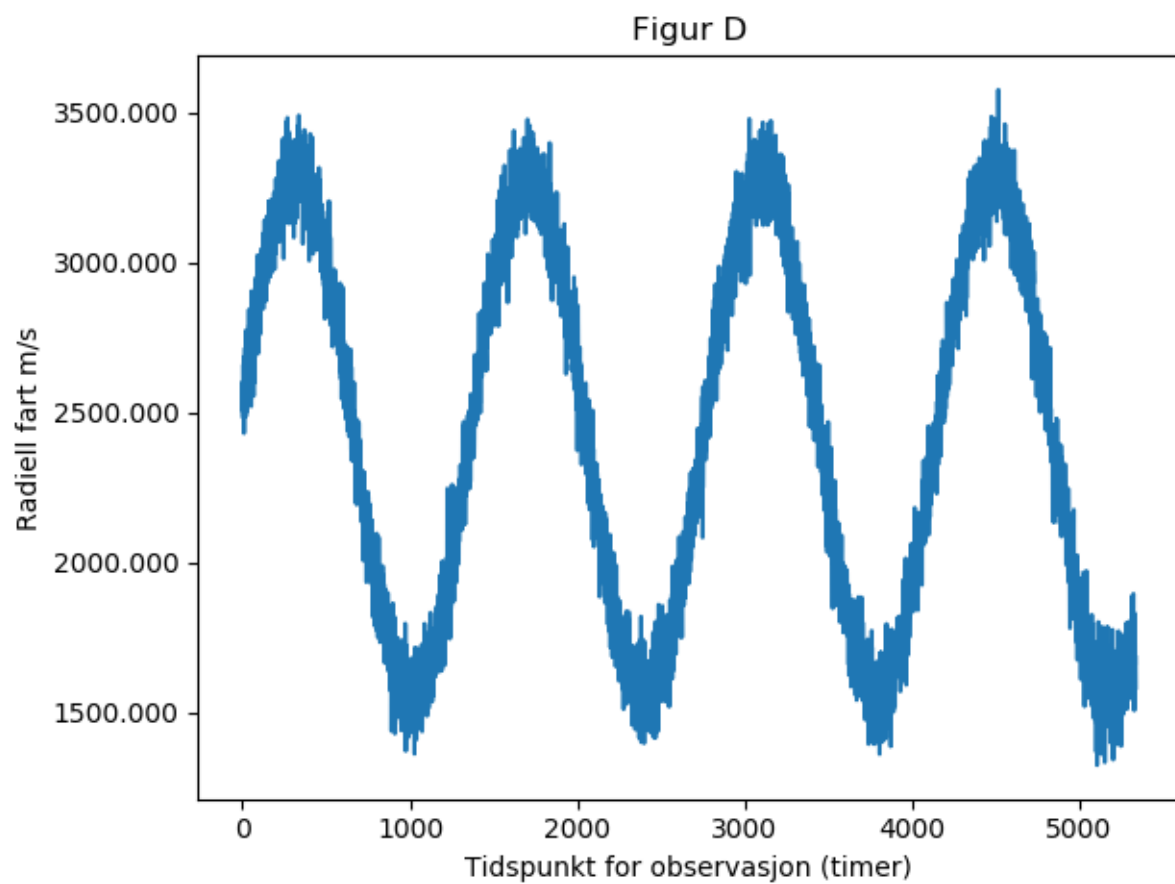
Filen 1A/Oppgave1AFigur_C.png

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



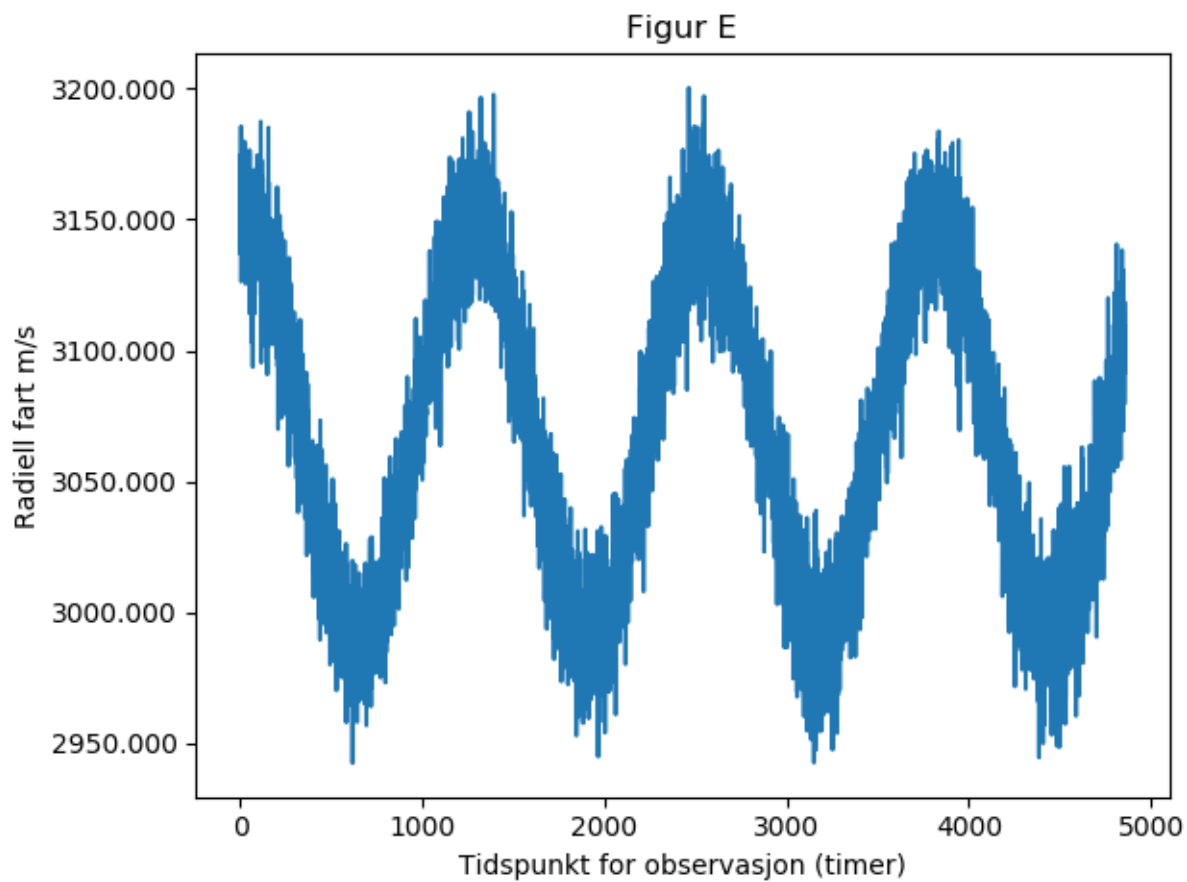
Filen 1A/Oppgave1AFigur_D.png

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



Filen 1A/Oppgave1AFigur_E.png

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

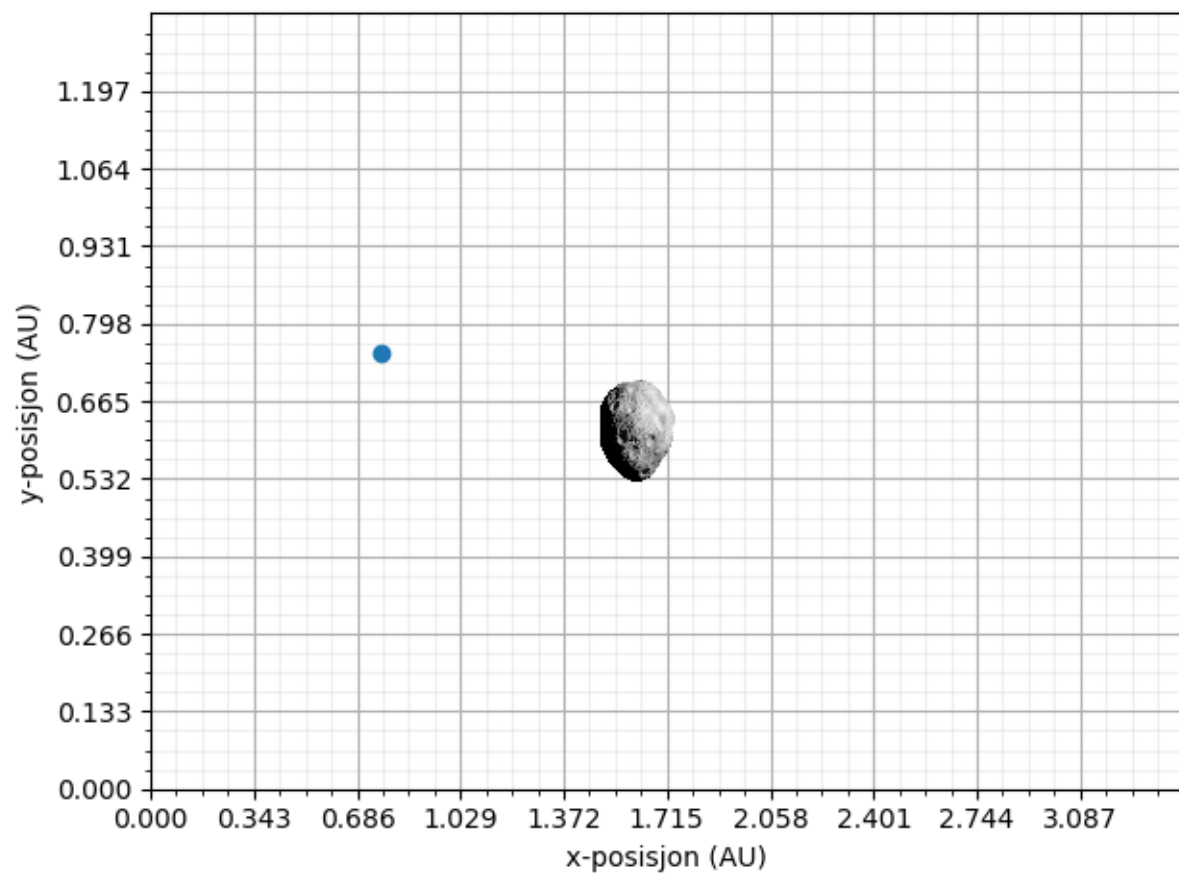


Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor 3.10×10^9 .

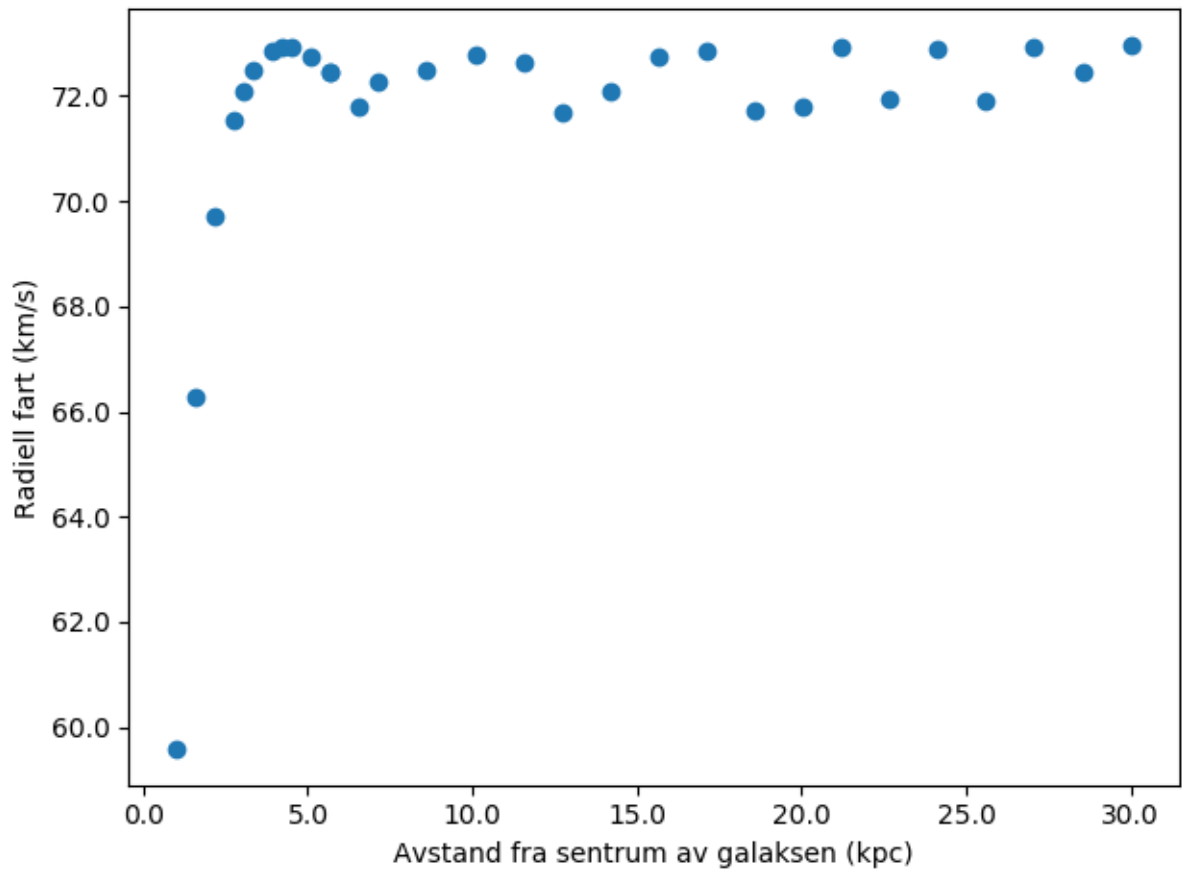
Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



Filen 1E.png

Figure 7: Figur fra filen 1E.png



Filen 1G.txt

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

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

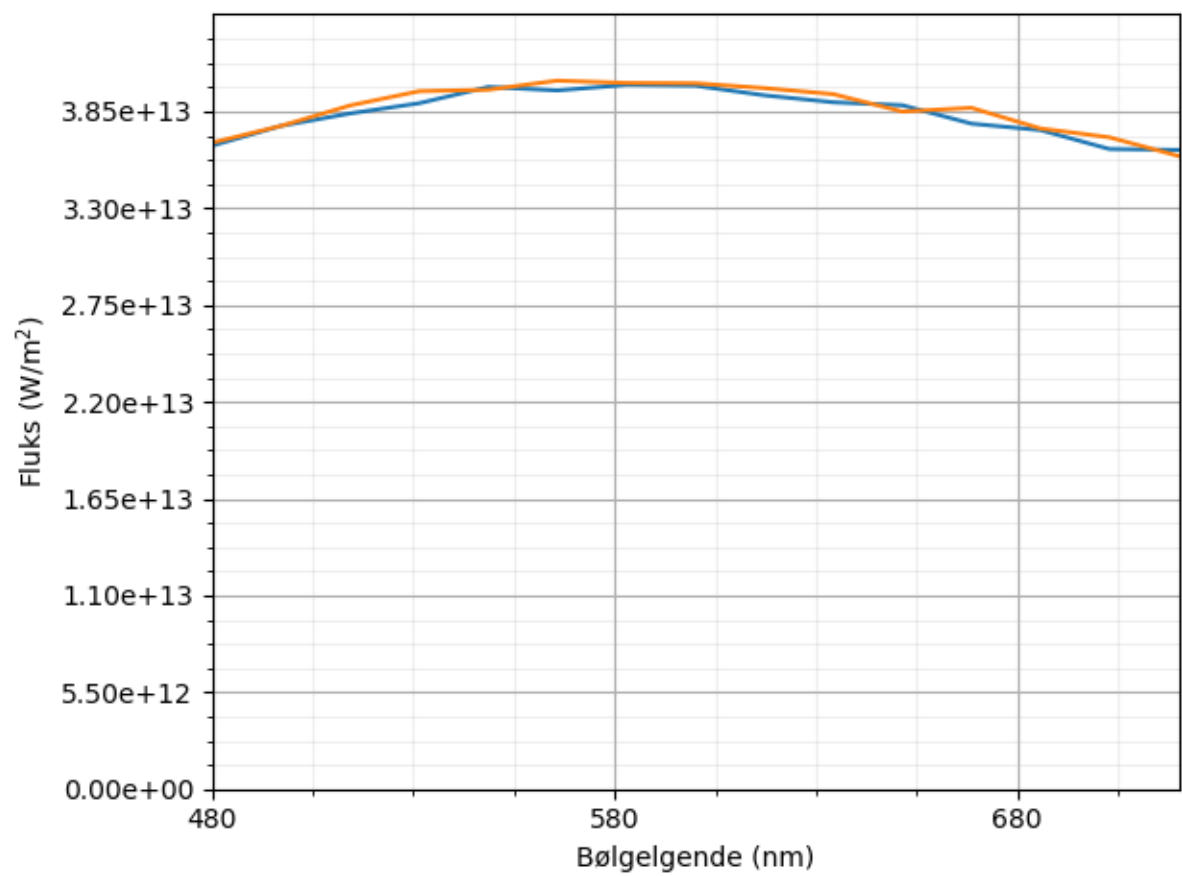
STJERNE C) radiusen er 1000 ganger solas radius.

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

STJERNE E) det finnes noe jern i kjernen

Filen 1H.png

Figure 8: Figur fra filen 1H.png



Filen 1J.txt

Kjernen i stjerne A har massetetthet $6.013\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 28 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $7.548\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 32 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $6.249\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 16 millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $2.198\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 15 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $5.711\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 37 millioner K.

Filen 1K/1K.txt

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

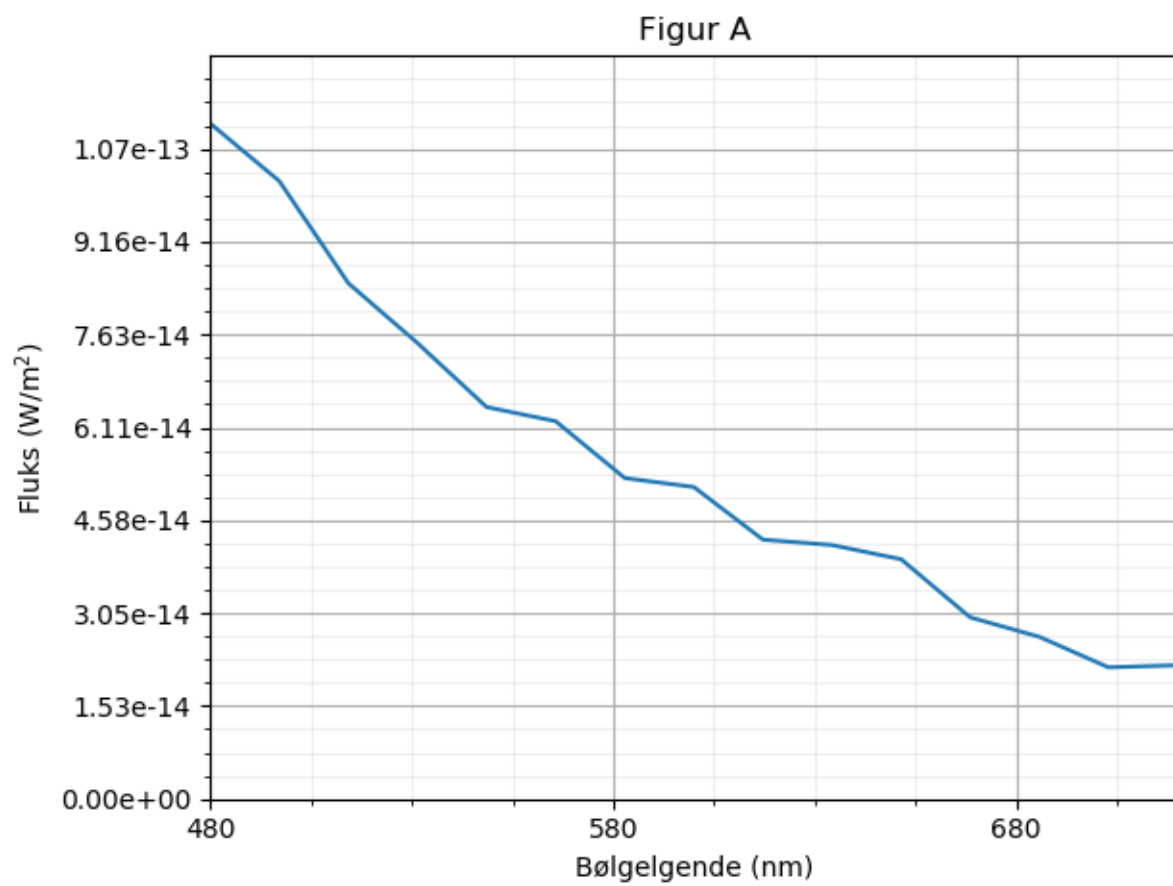
Påstand 2: den tilsynelatende størrelsesklassen (magnitude) med blått filter er betydelig mindre enn den tilsynelatende størrelsesklassen i rødt filter

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

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

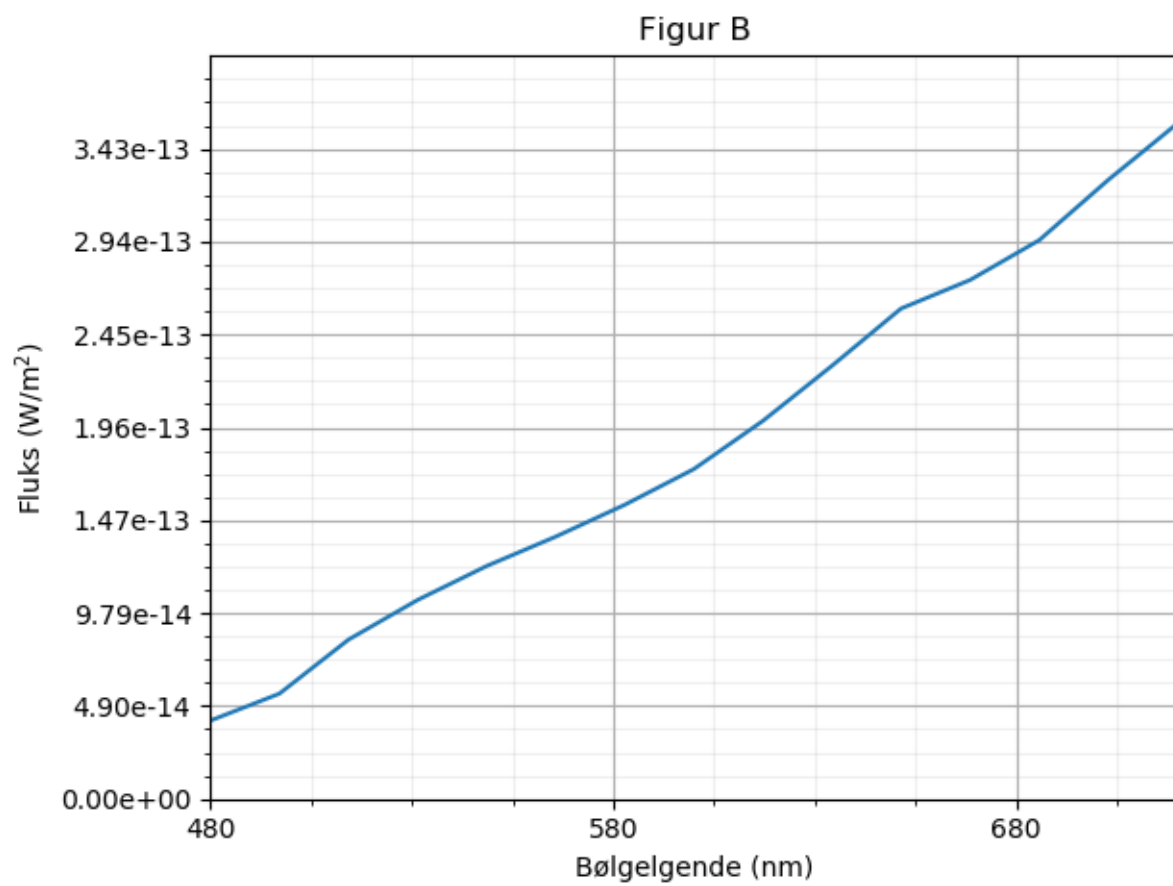
Filen 1K/1K_Figur_A_.png

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



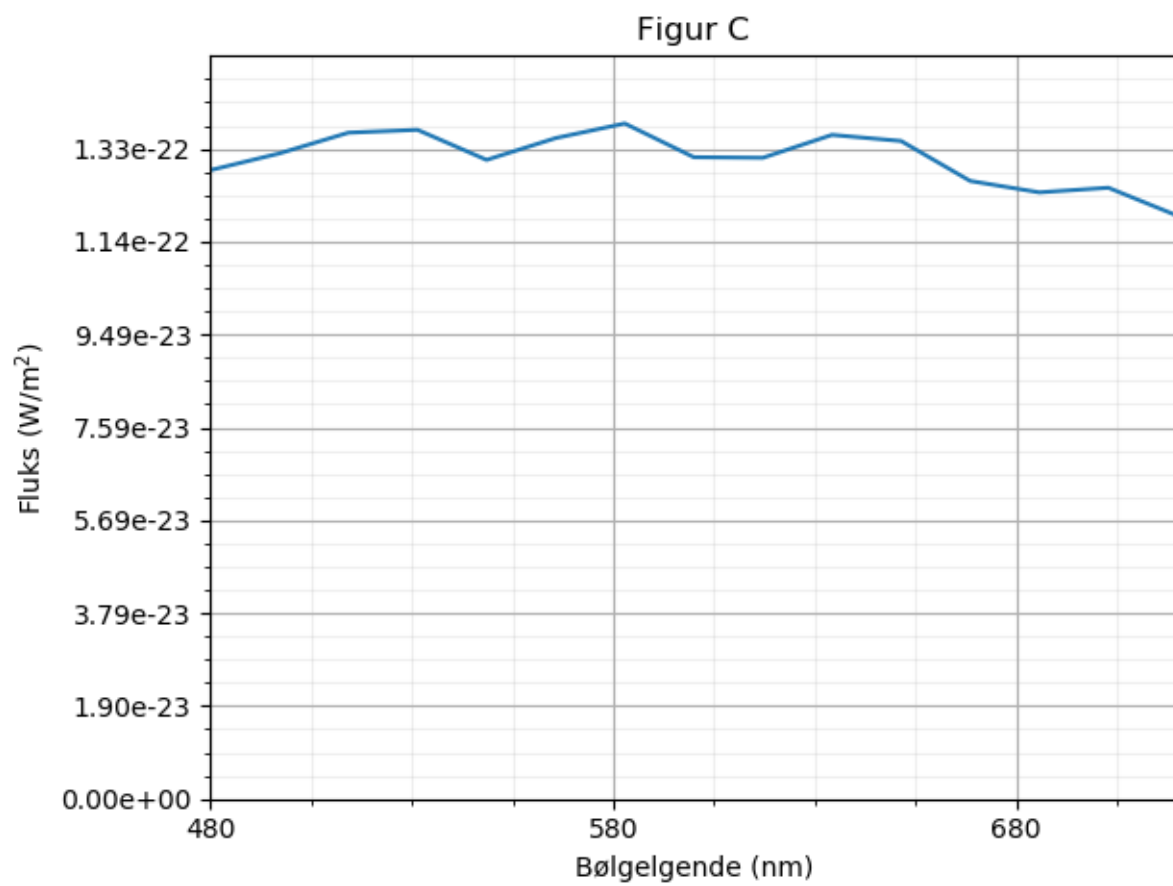
Filen 1K/1K_Figur_B_.png

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



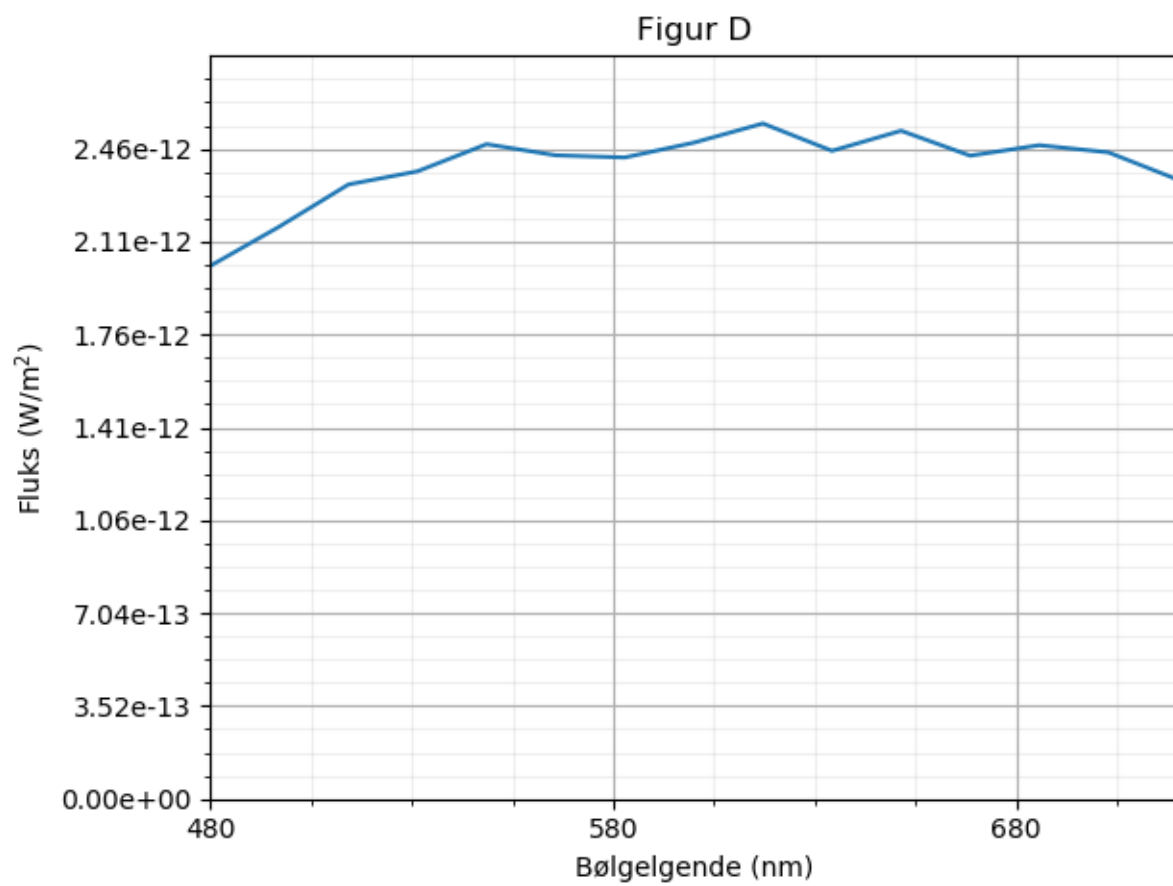
Filen 1K/1K_Figur_C_.png

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



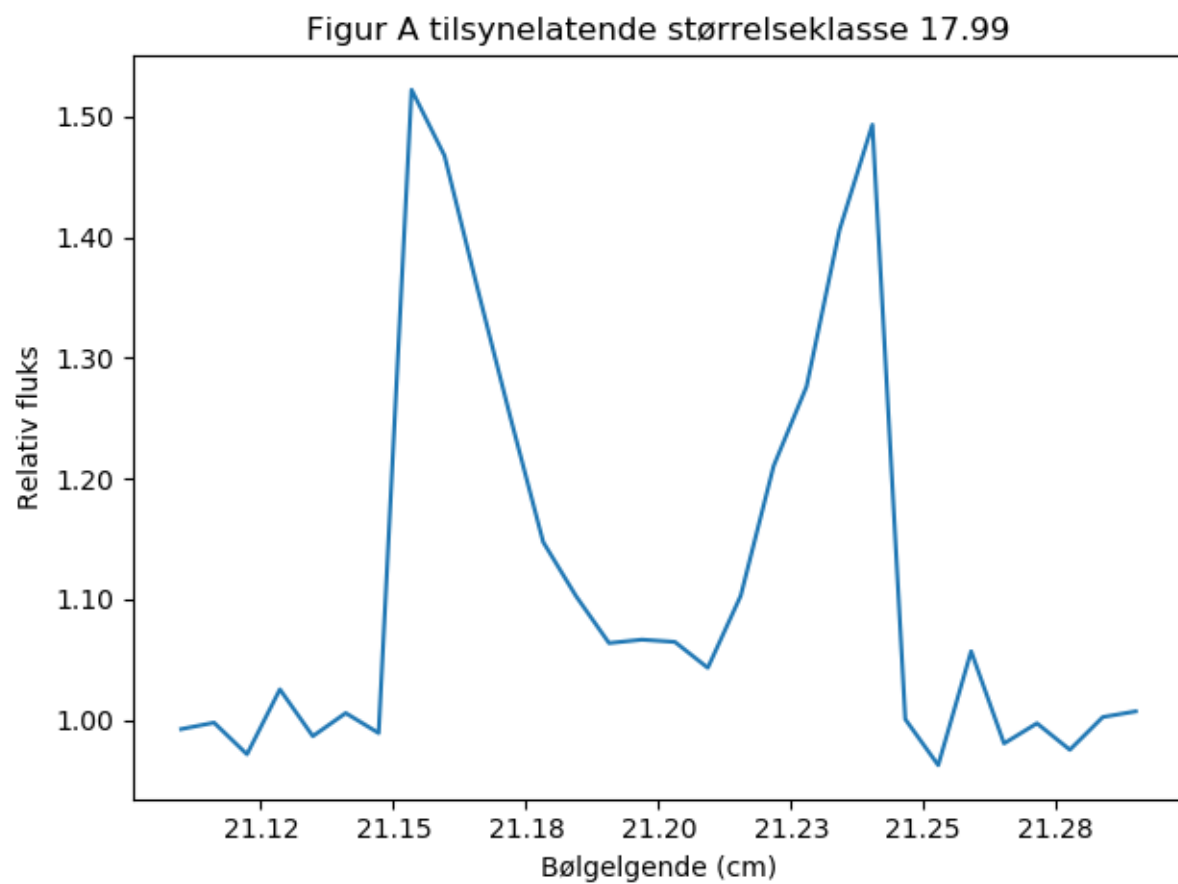
Filen 1K/1K_Figur_D_.png

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



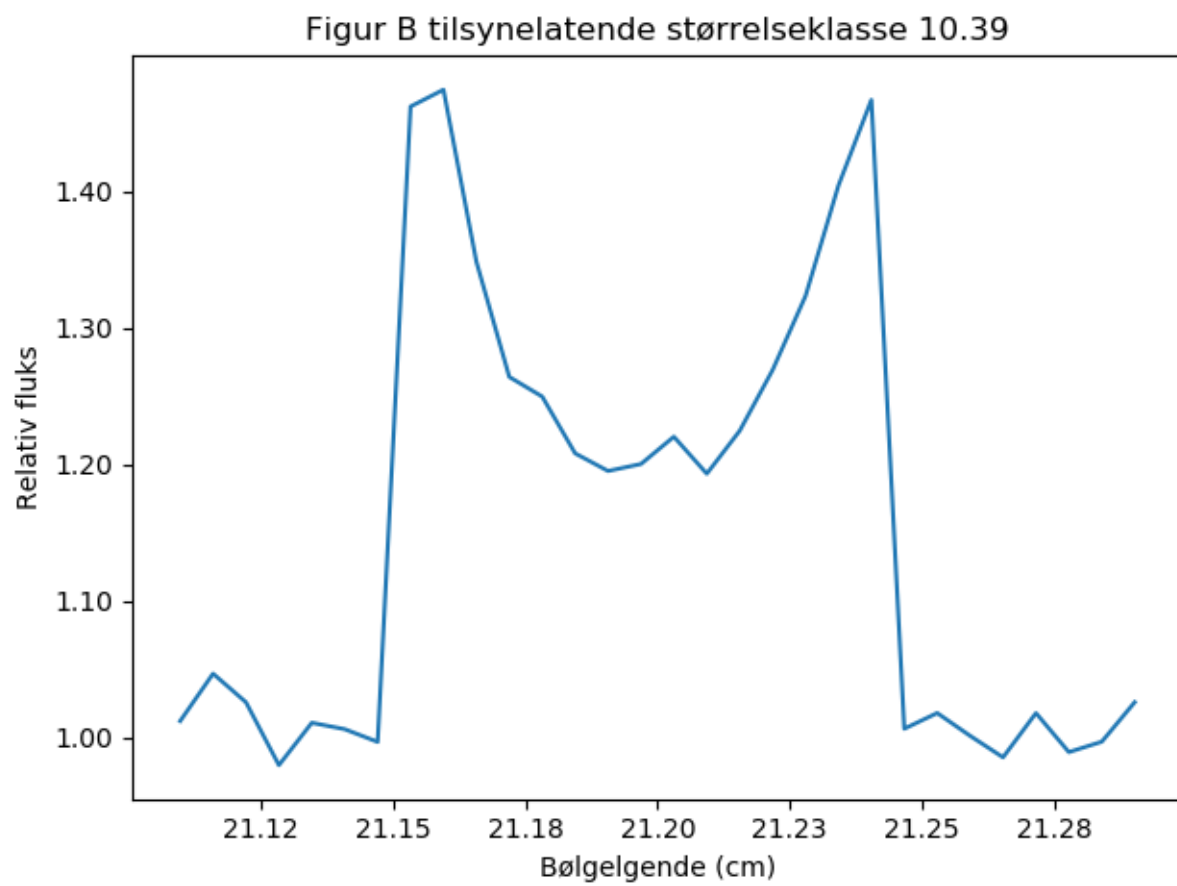
Filen 1L/1L_Figure_A.png

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



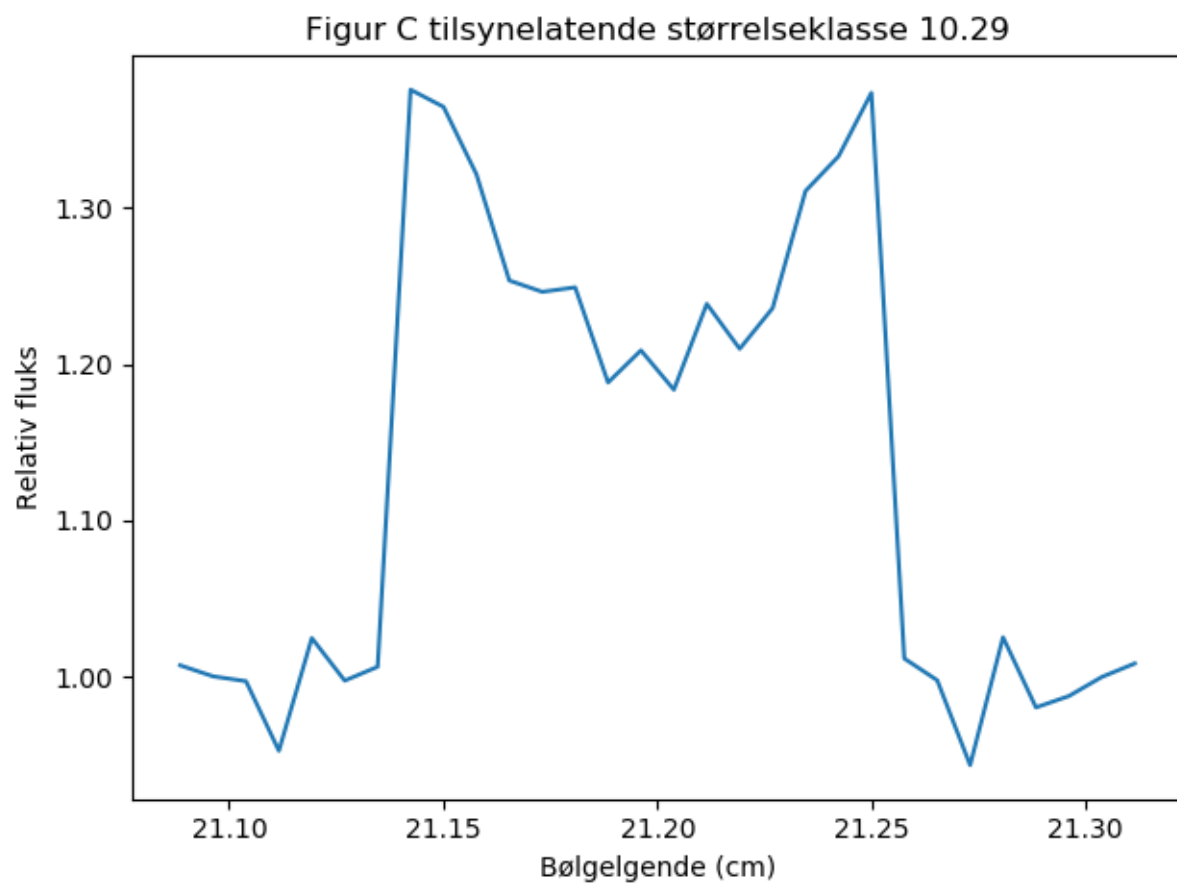
Filen 1L/1L_Figure_B.png

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



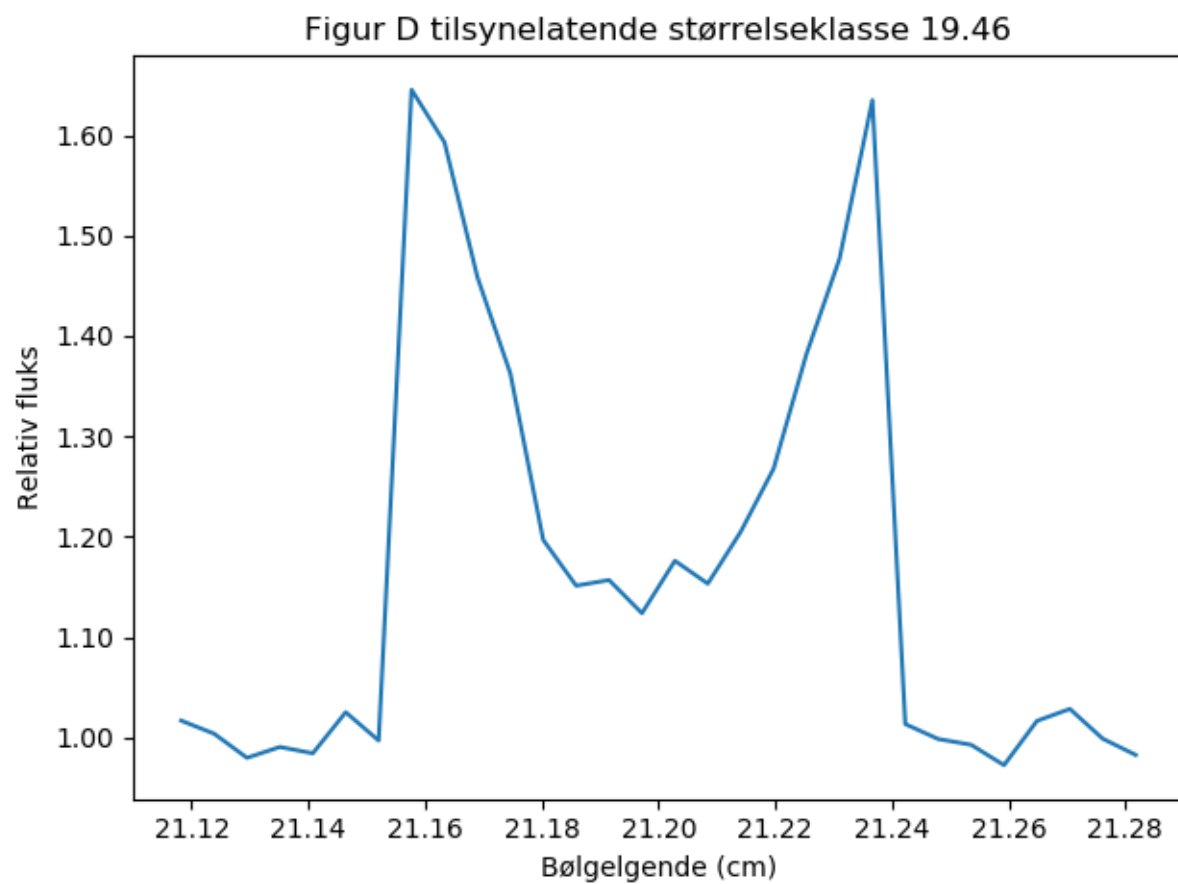
Filen 1L/1L_Figure_C.png

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



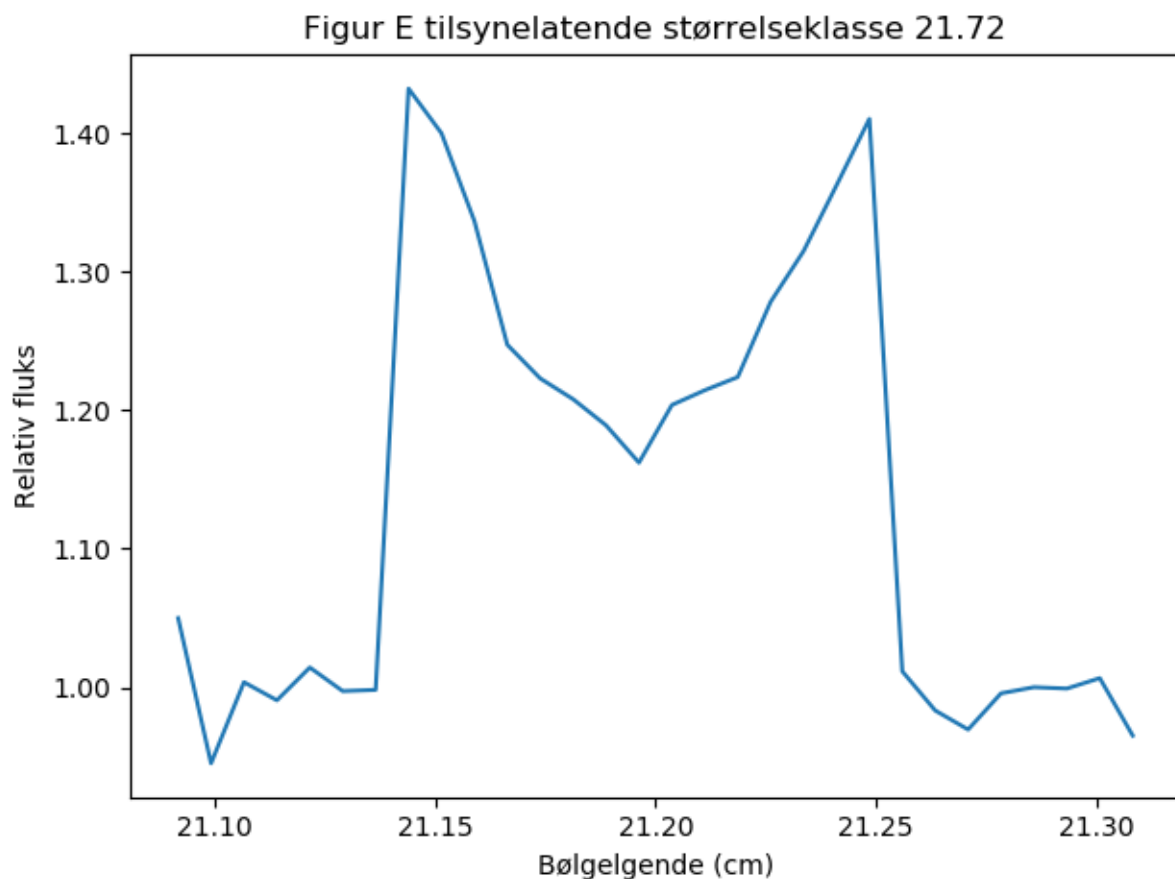
Filen 1L/1L_Figure_D.png

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 $4.232 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 29.74 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $2.148 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 23.08 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $2.896 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 19.78 millioner K.

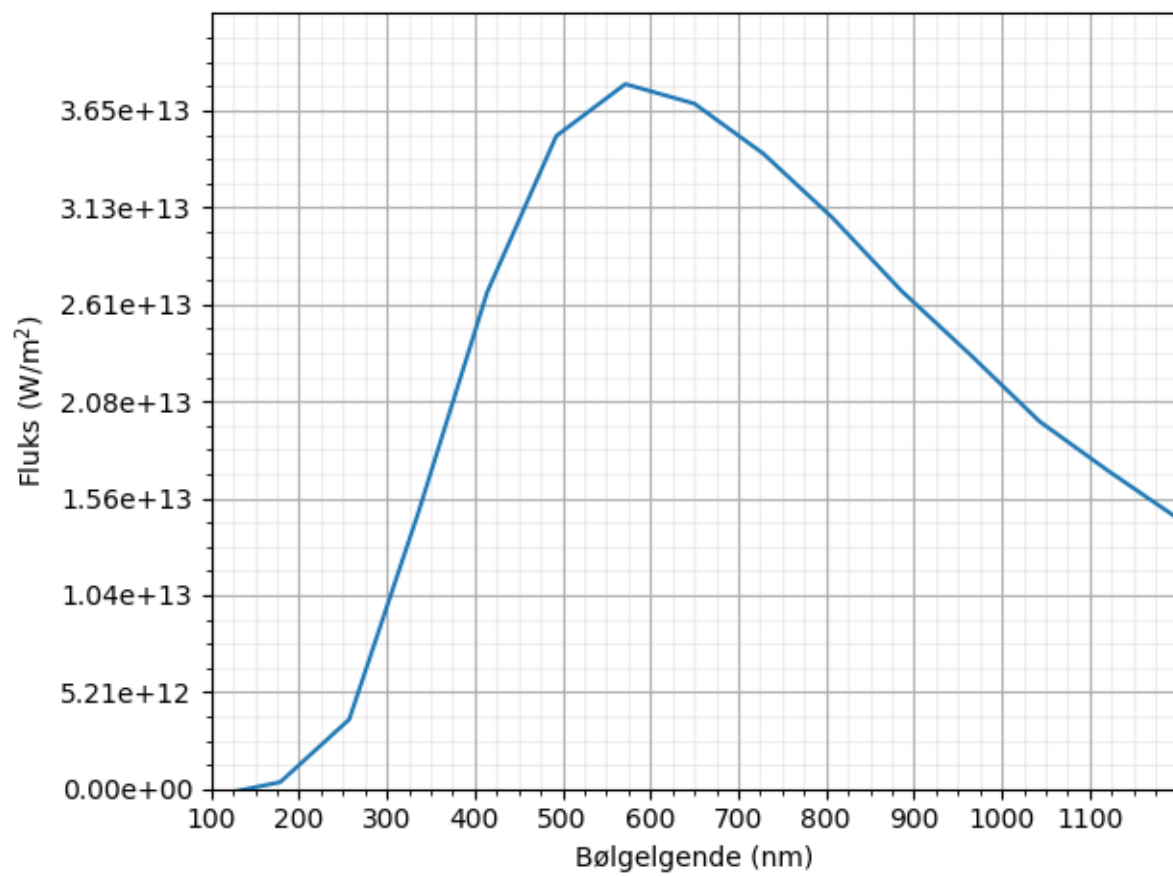
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $1.082 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 31.87 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $2.316 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 21.75 millioner K.

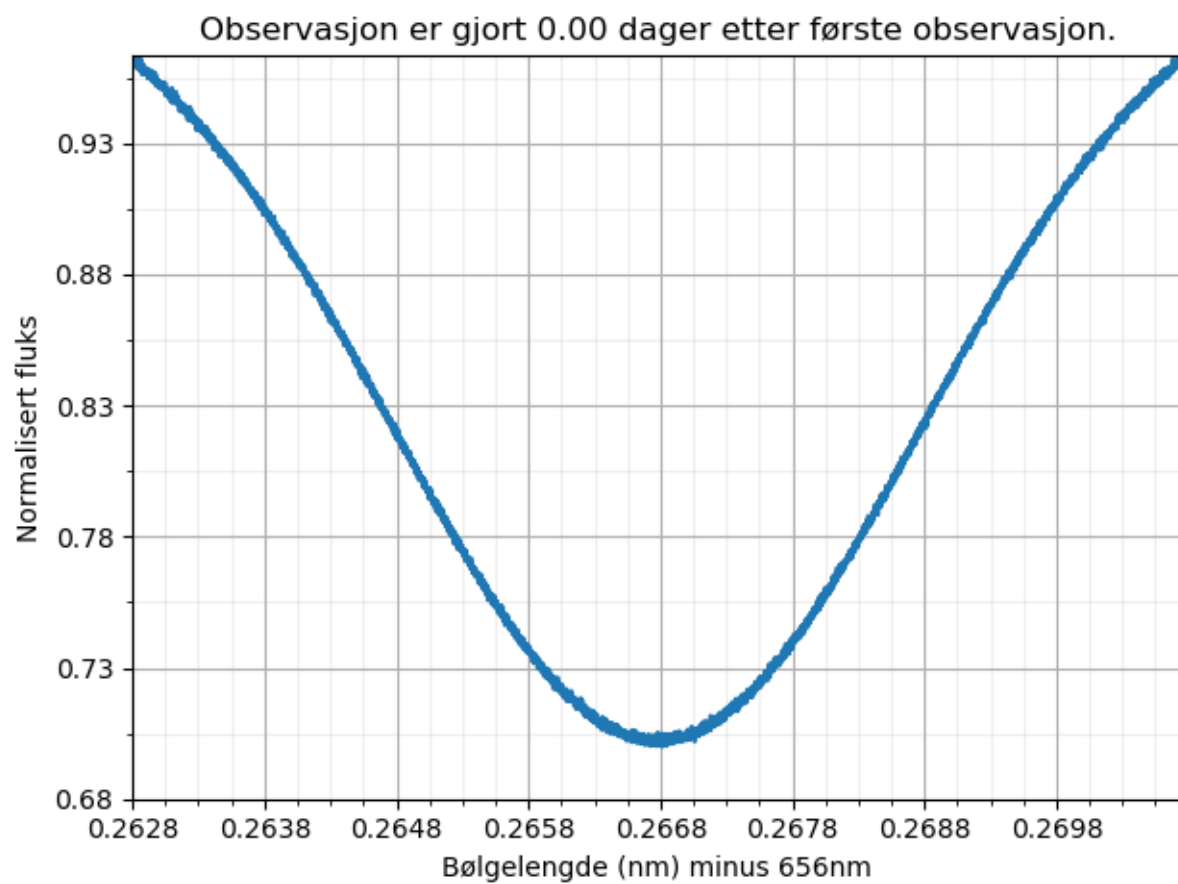
Filen 1O/1O.png

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



Filen 1O/1O_Figur_0_.png

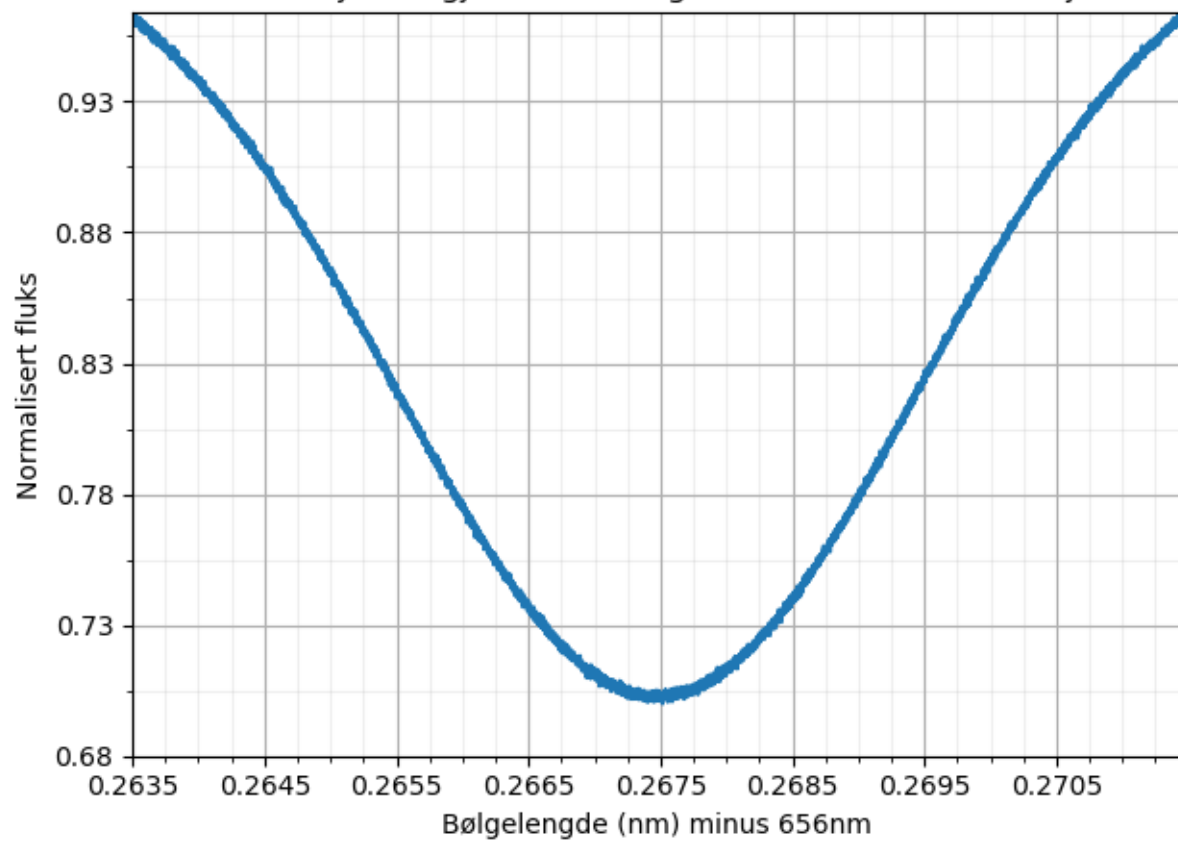
Figure 19: Figur fra filen 1O/1O_Figur_0_.png



Filen 1O/1O_Figur_1_.png

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

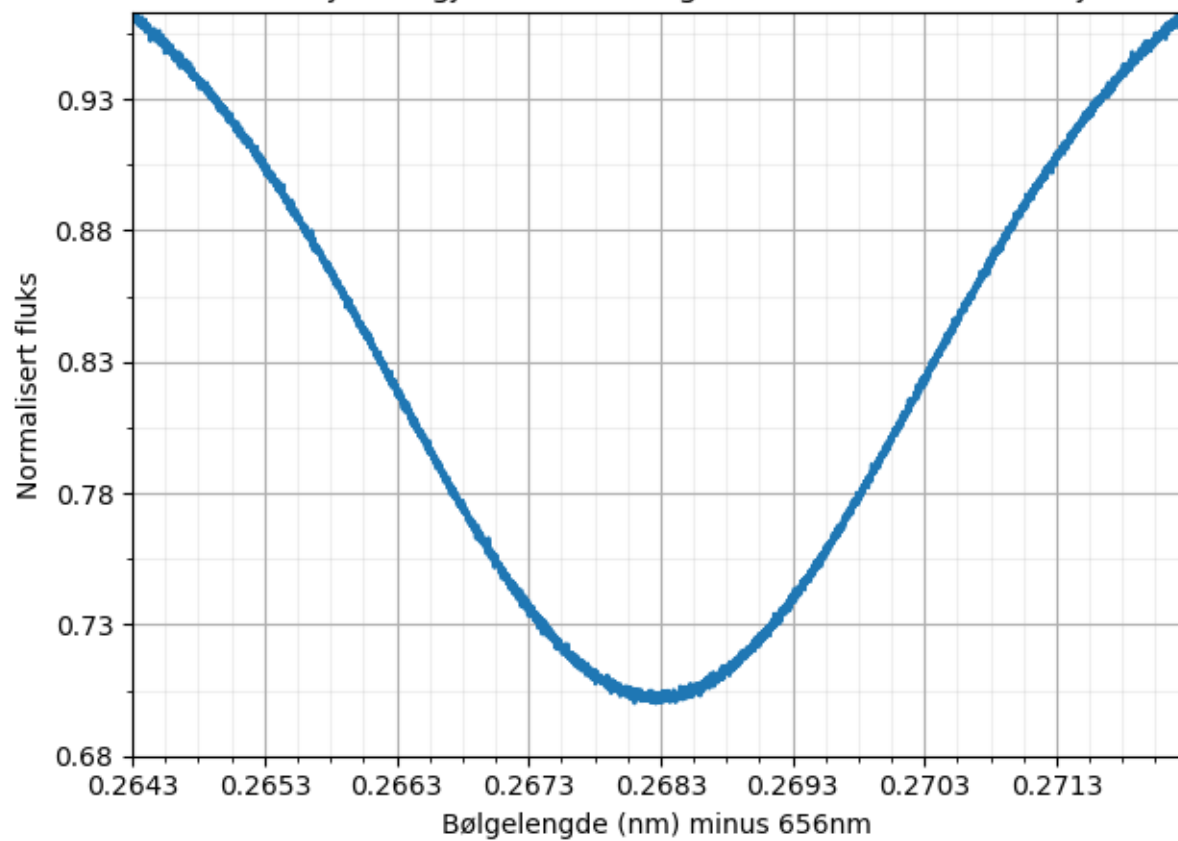
Observasjon er gjort 52.40 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_2_.png

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

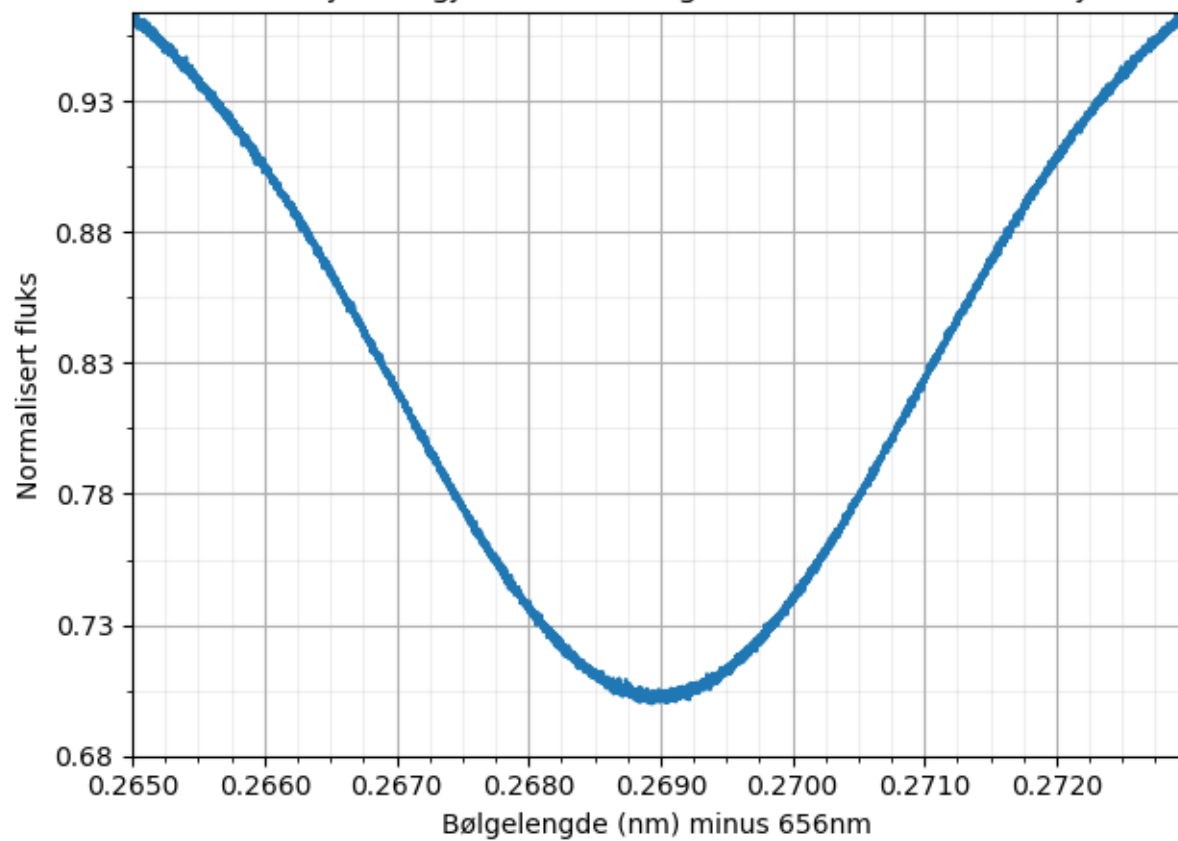
Observasjon er gjort 104.80 dager etter første observasjon.



Filen 10/10_Figur_3_.png

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

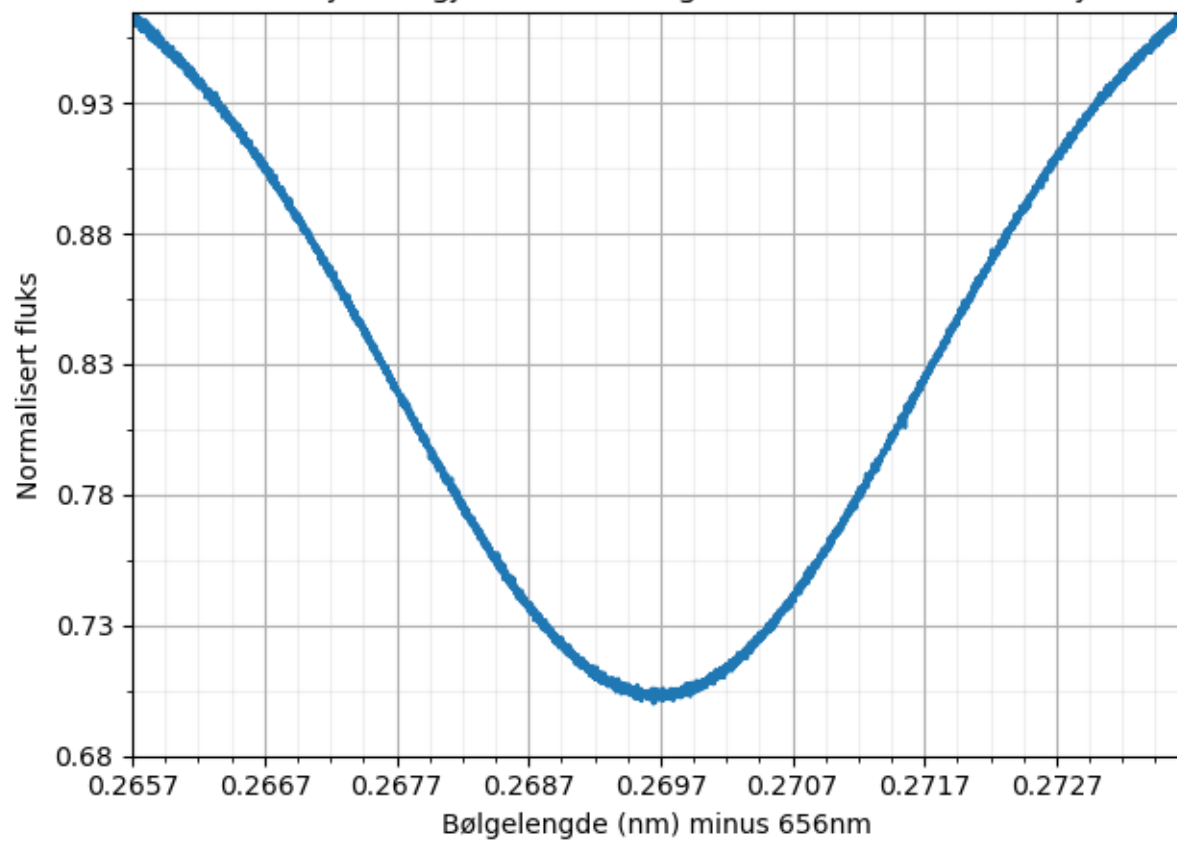
Observasjon er gjort 157.20 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_4_.png

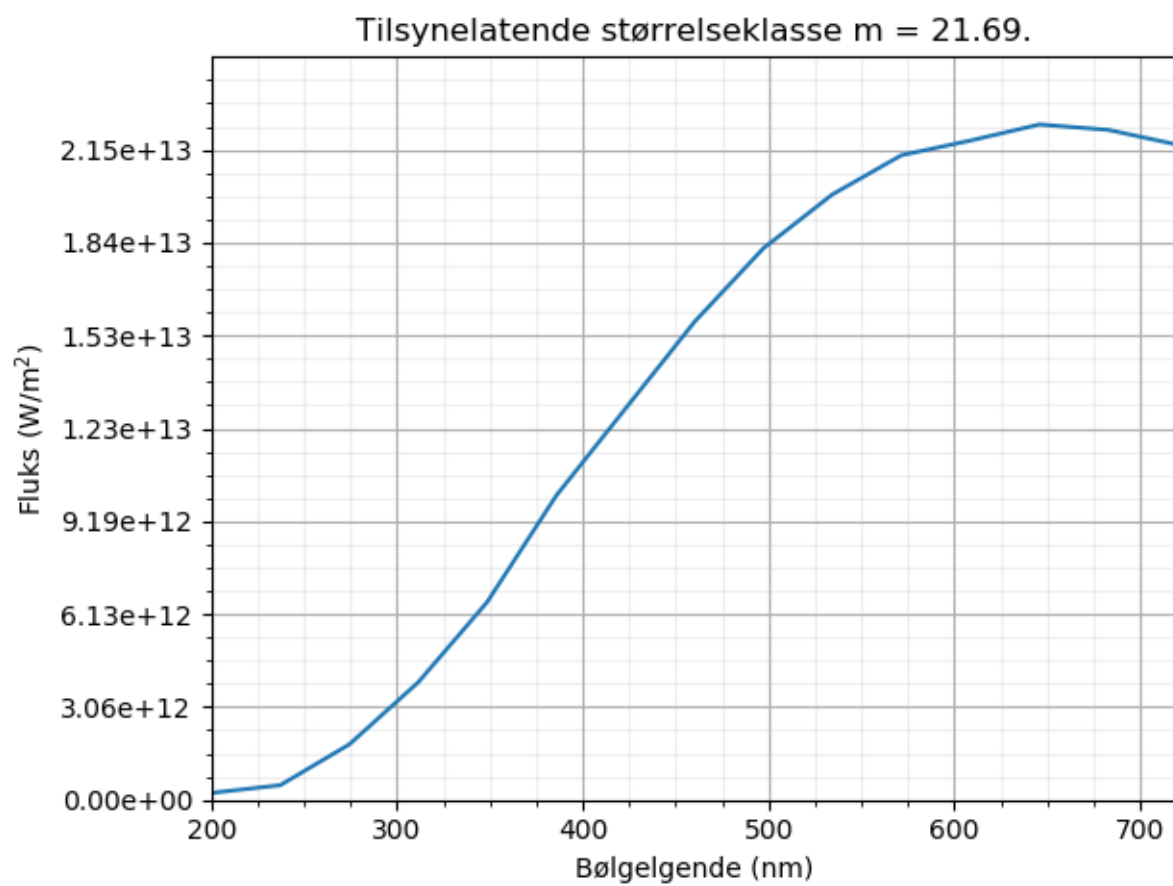
Figure 23: Figur fra filen 1O/1O_Figur_4_.png

Observasjon er gjort 209.60 dager etter første observasjon.



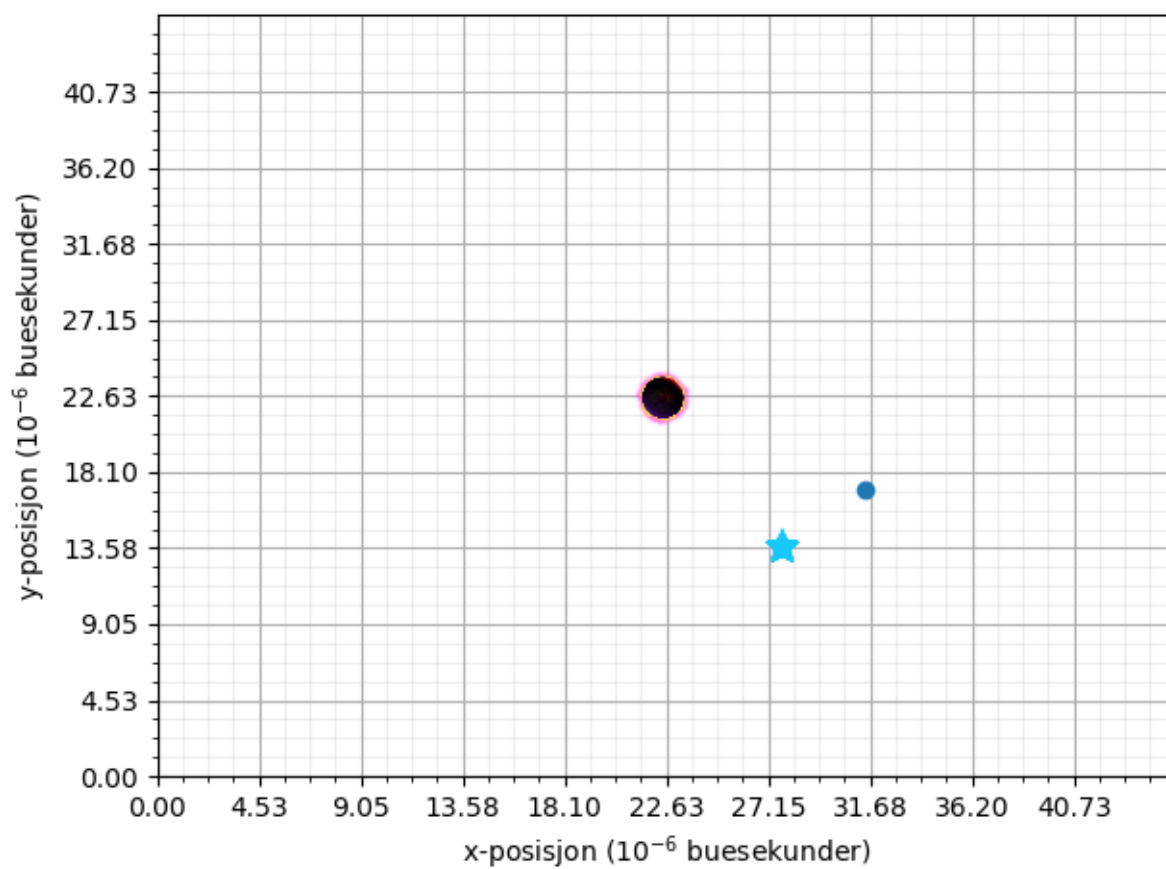
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



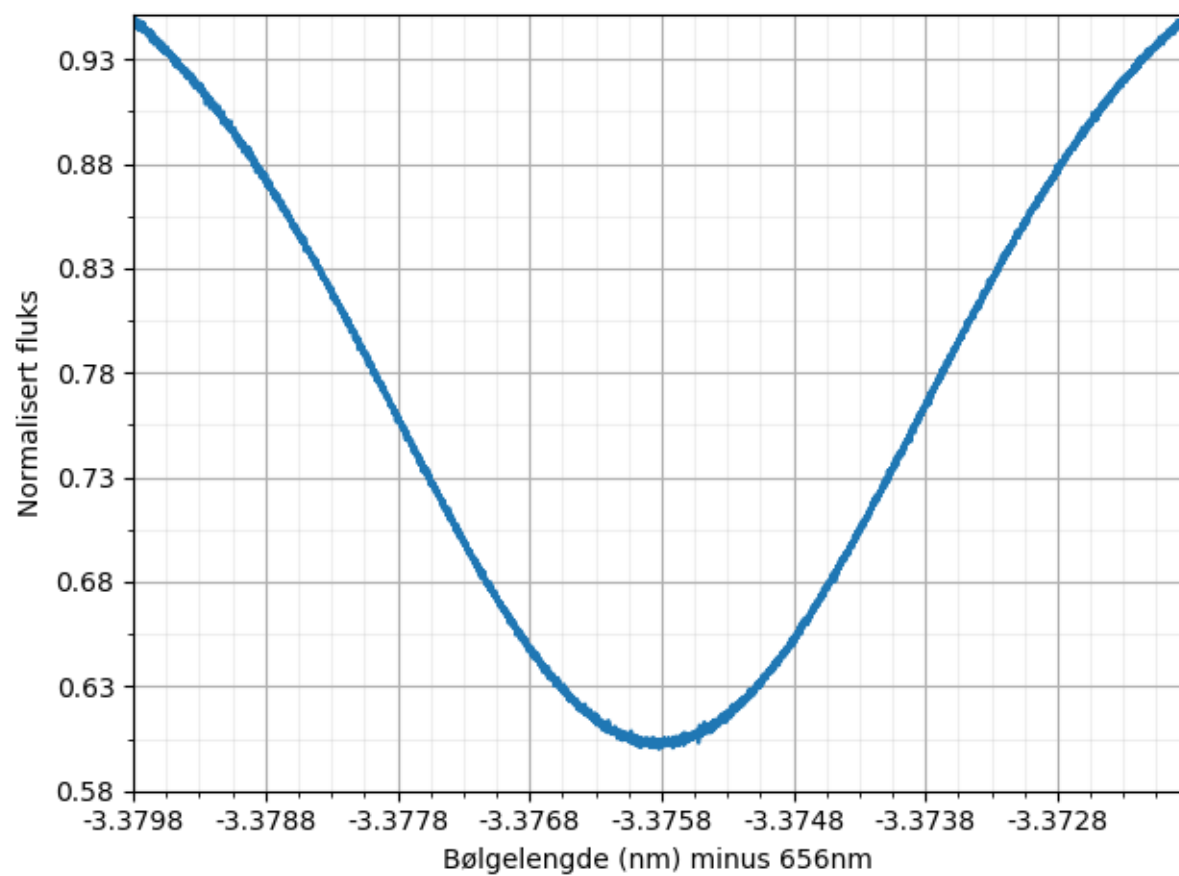
Filen 2B/2B_Figur_1.png

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



Filen 2B/2B_Figur_2.png

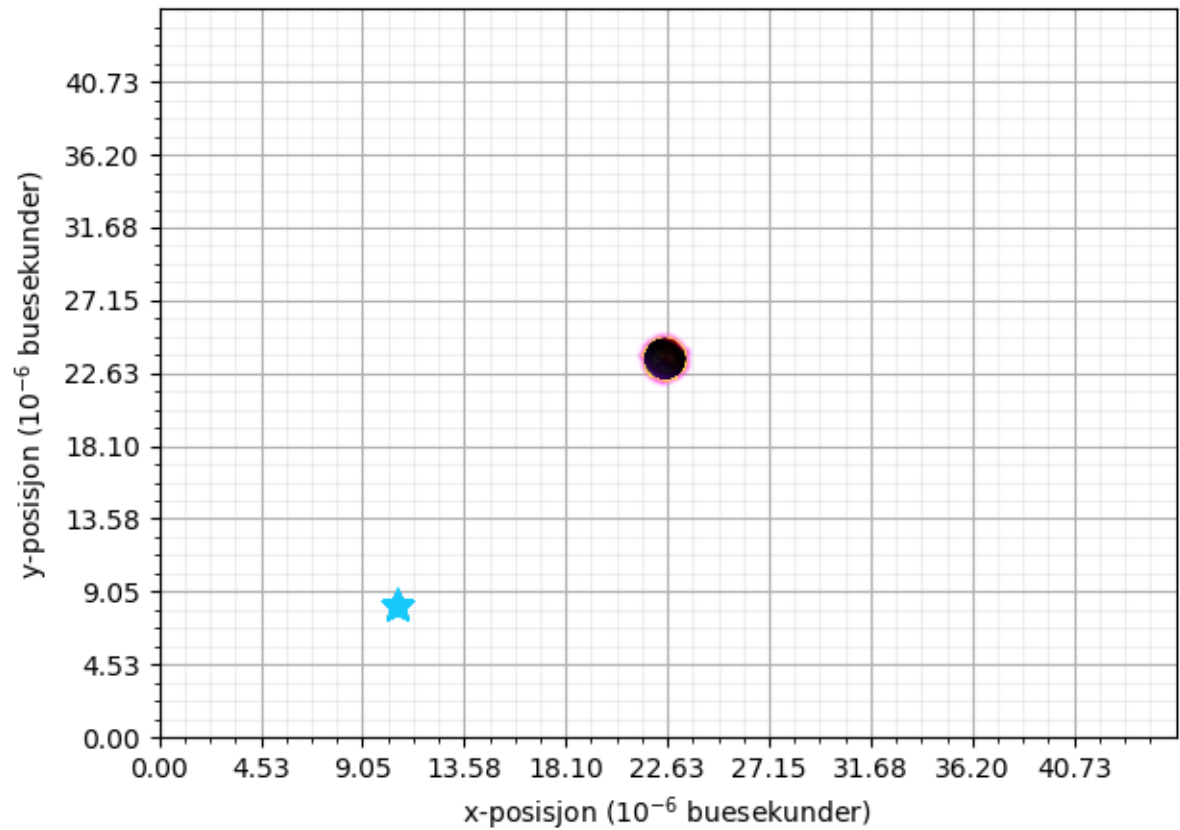
Figure 26: Figur fra filen 2B/2B_Figur_2.png



Filen 2C/2C_Figur_1.png

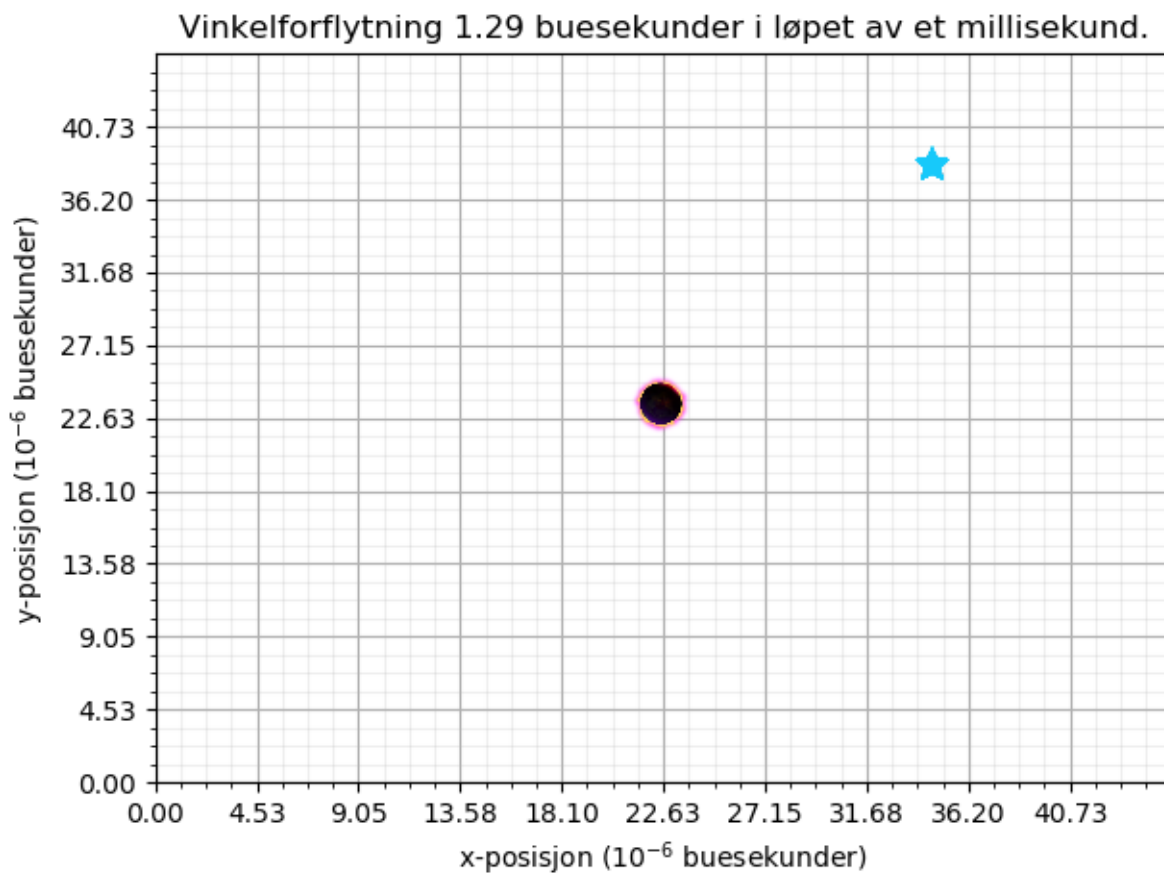
Figure 27: Figur fra filen 2C/2C_Figur_1.png

Vinkelforflytning 1.36 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

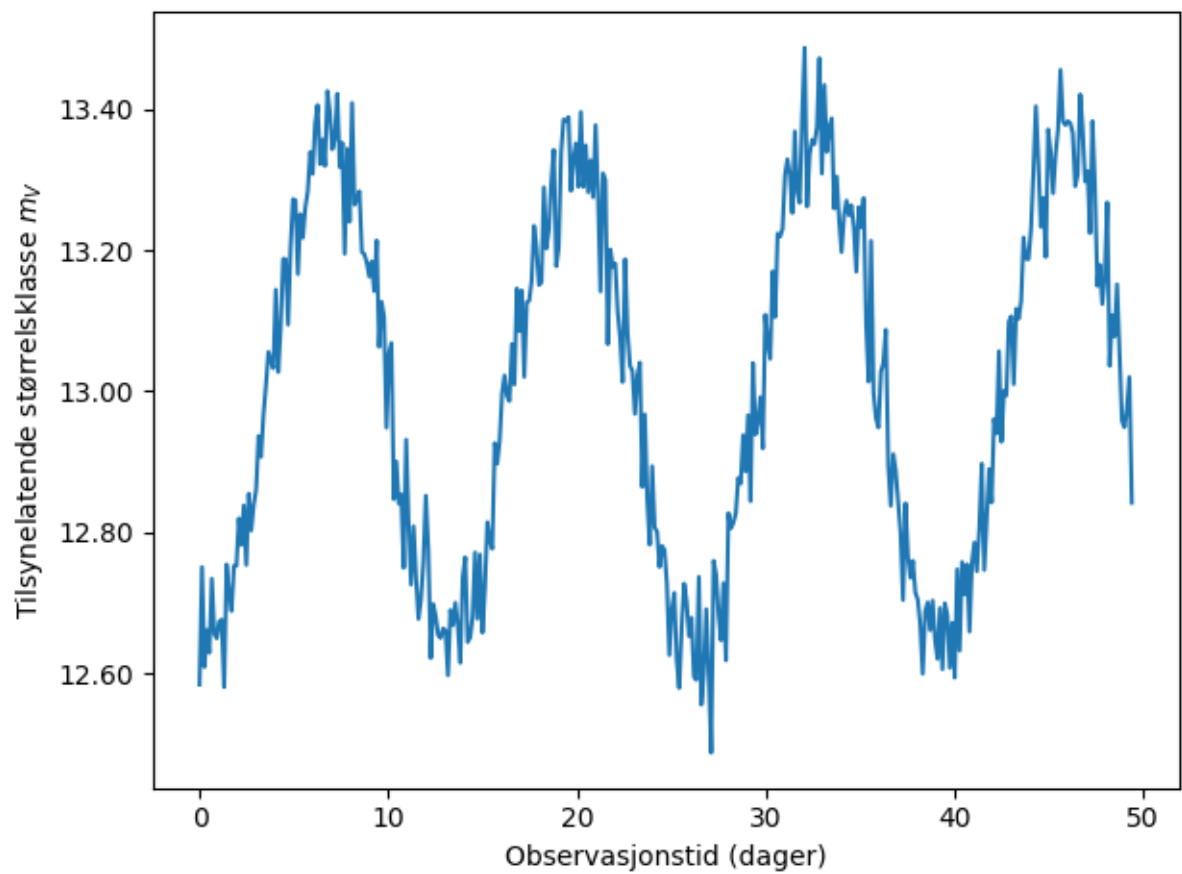
Din destinasjon er Trondheim som ligger i en avstand av 600 km fra Kristiansand. Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 99.59620 km/t.

Filen 3E.txt

Tog1 veier 66500.00000 kg og tog2 veier 22500.00000 kg.

Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 512 km/s.

Filen 4E.txt

Massen til gassklumpene er 10500000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 51600.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 56160.00 km/s.

Filen 4G.txt

Massen til stjerna er 17.70 solmasser og radien er 1.36 solradier.