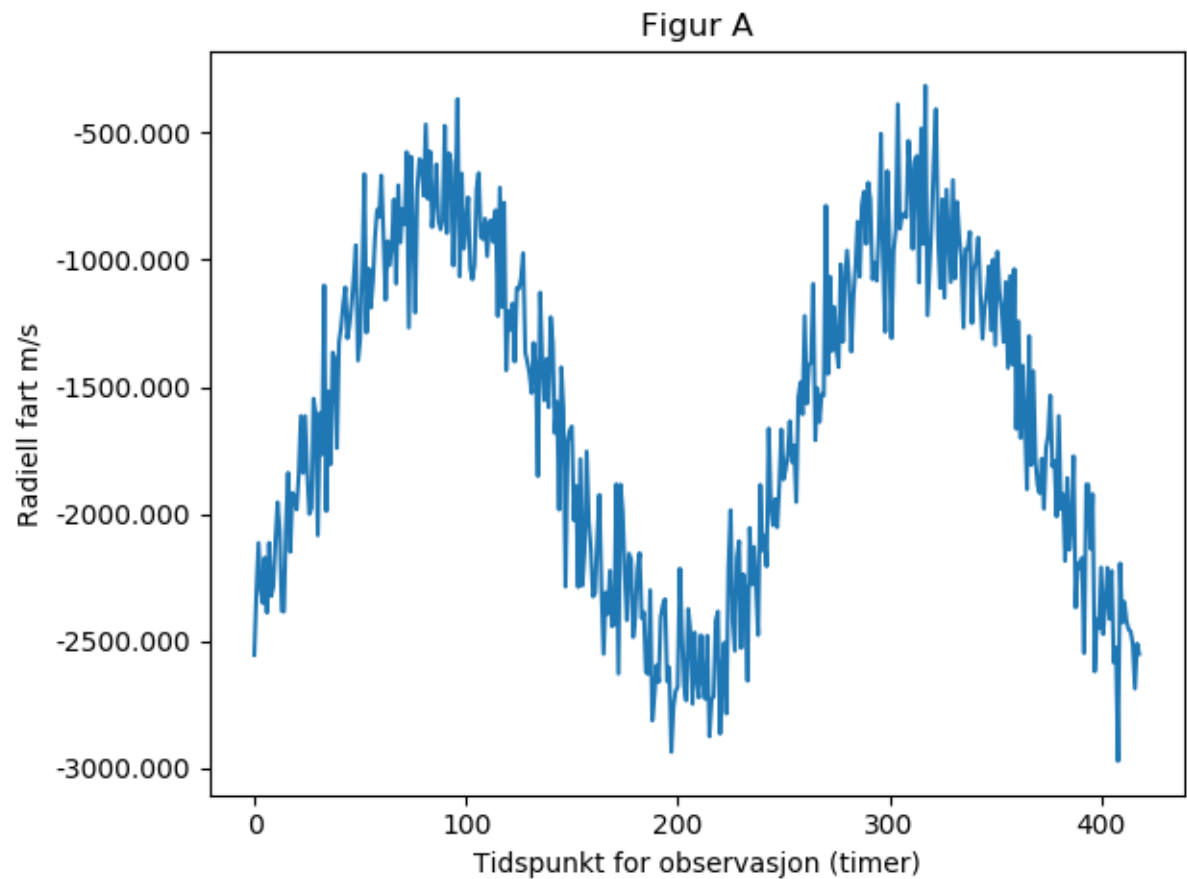


Samlefil for alle data til prøveeksamen

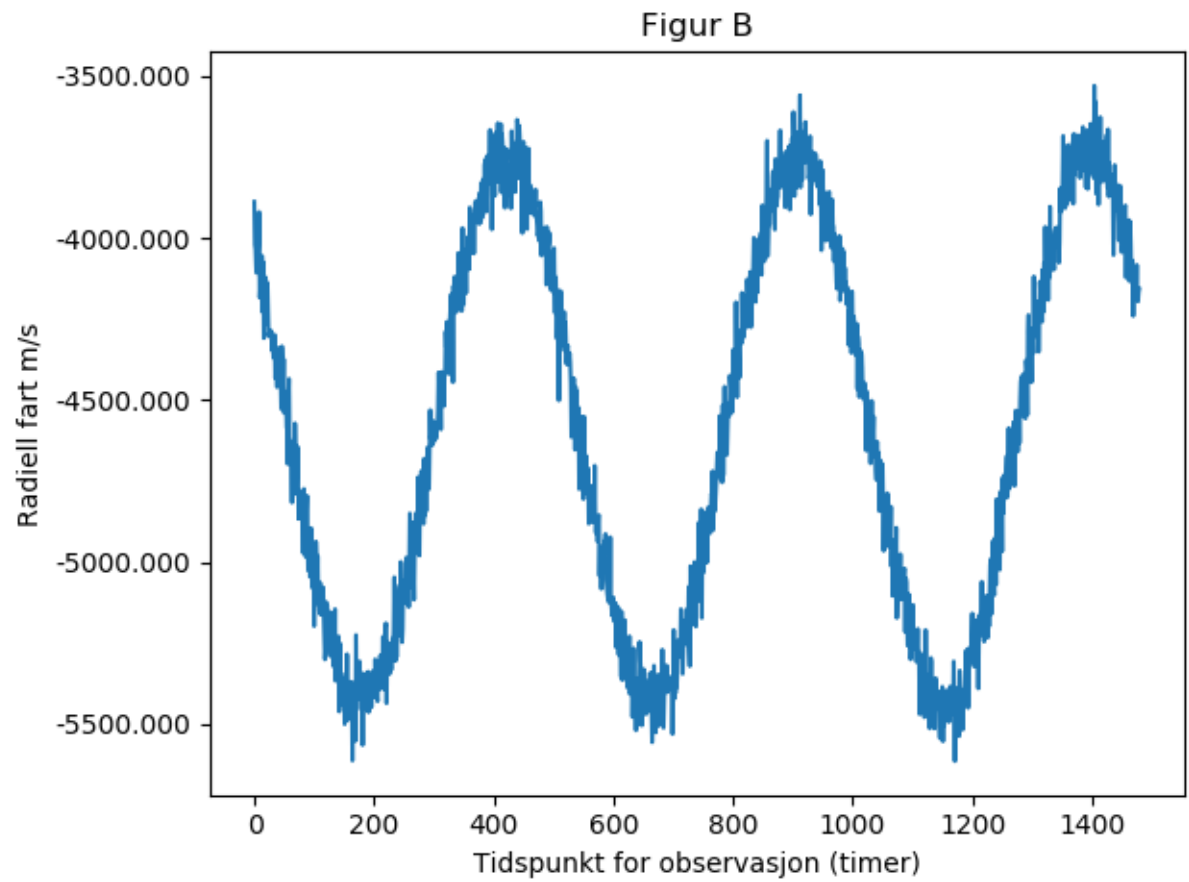
Filen 1A/Oppgave1AFigur_A.png

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



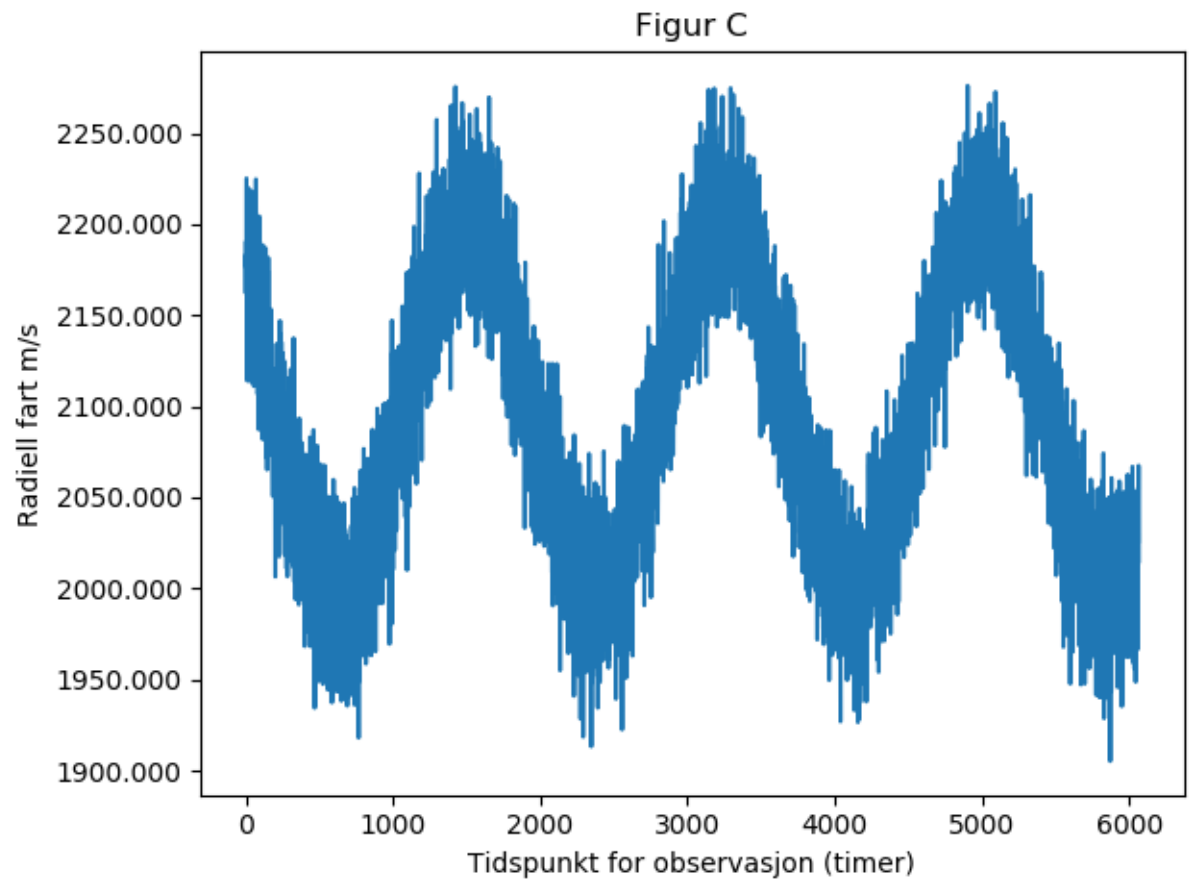
Filen 1A/Oppgave1AFigur_B.png

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



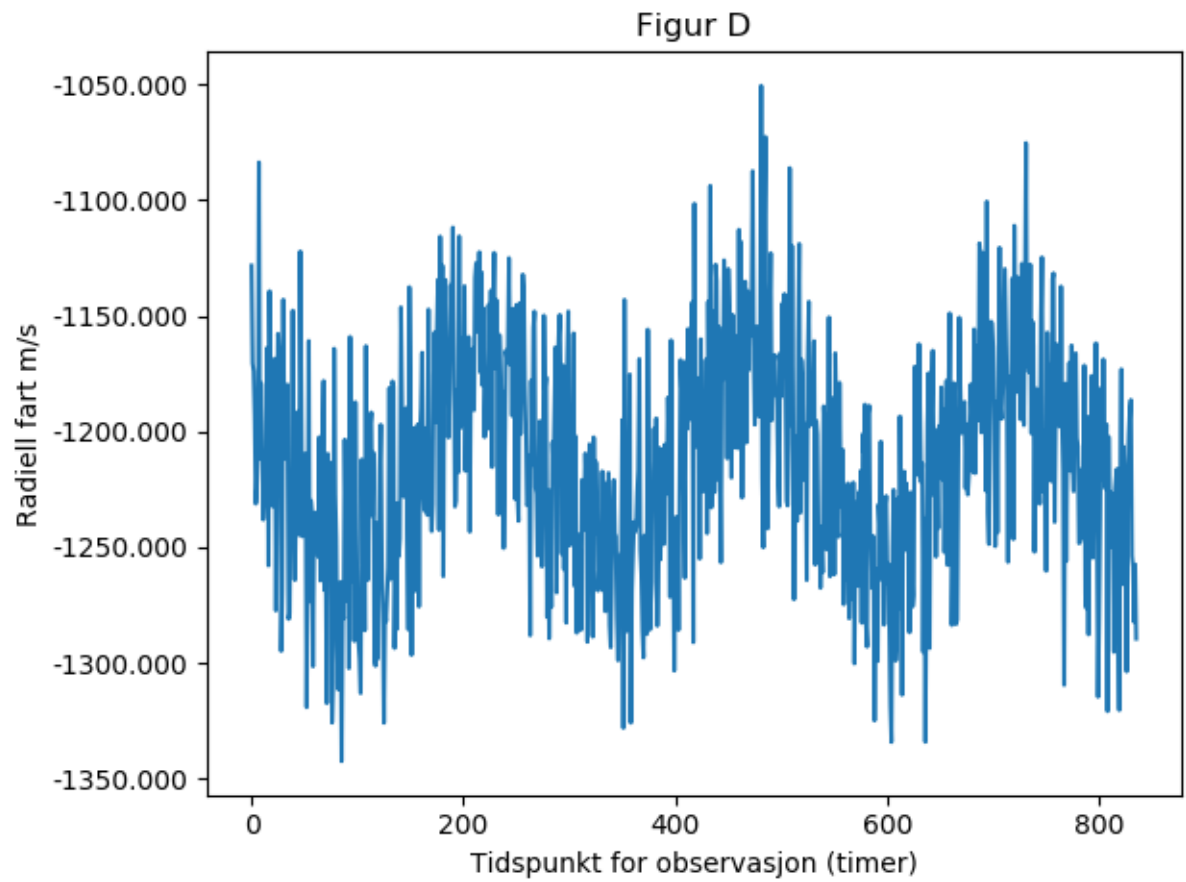
Filen 1A/Oppgave1AFigur_C.png

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



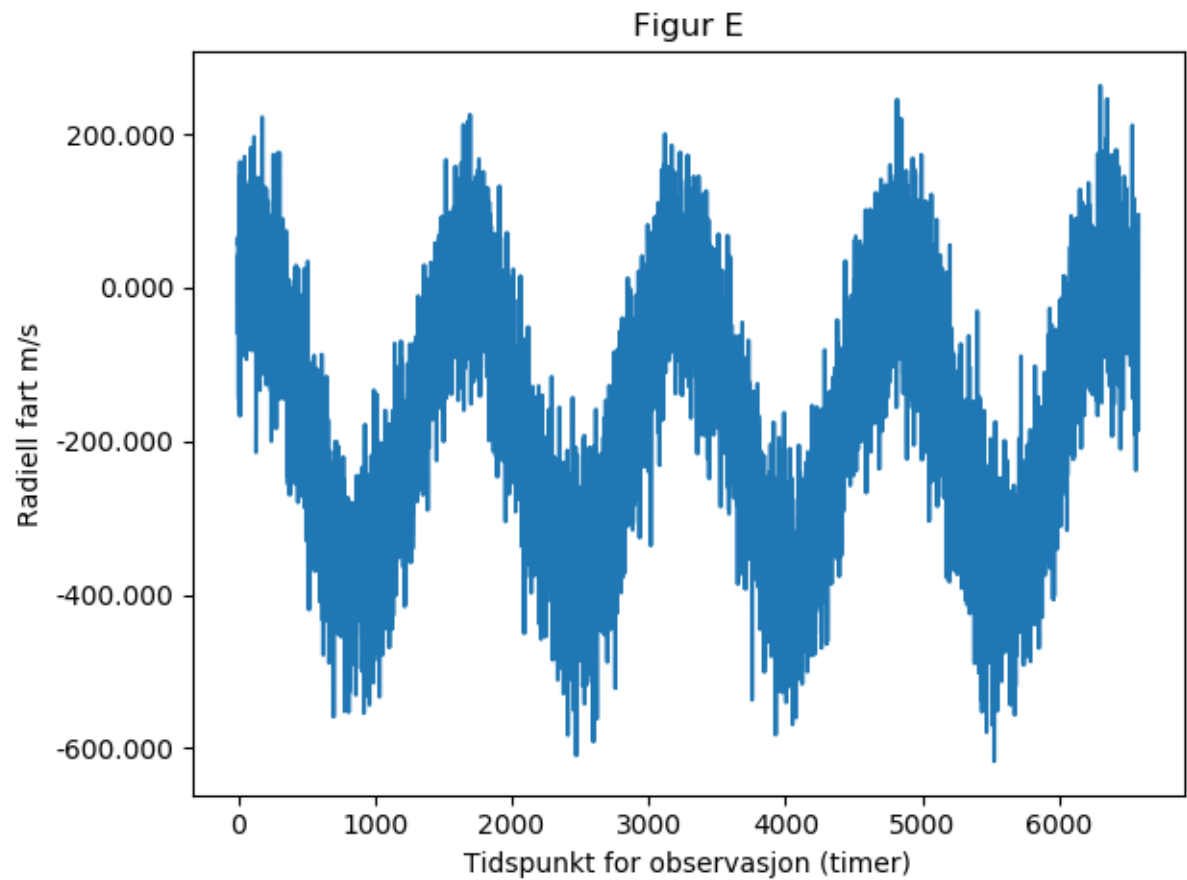
Filen 1A/Oppgave1AFigur_D.png

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



Filen 1A/Oppgave1AFigur_E.png

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

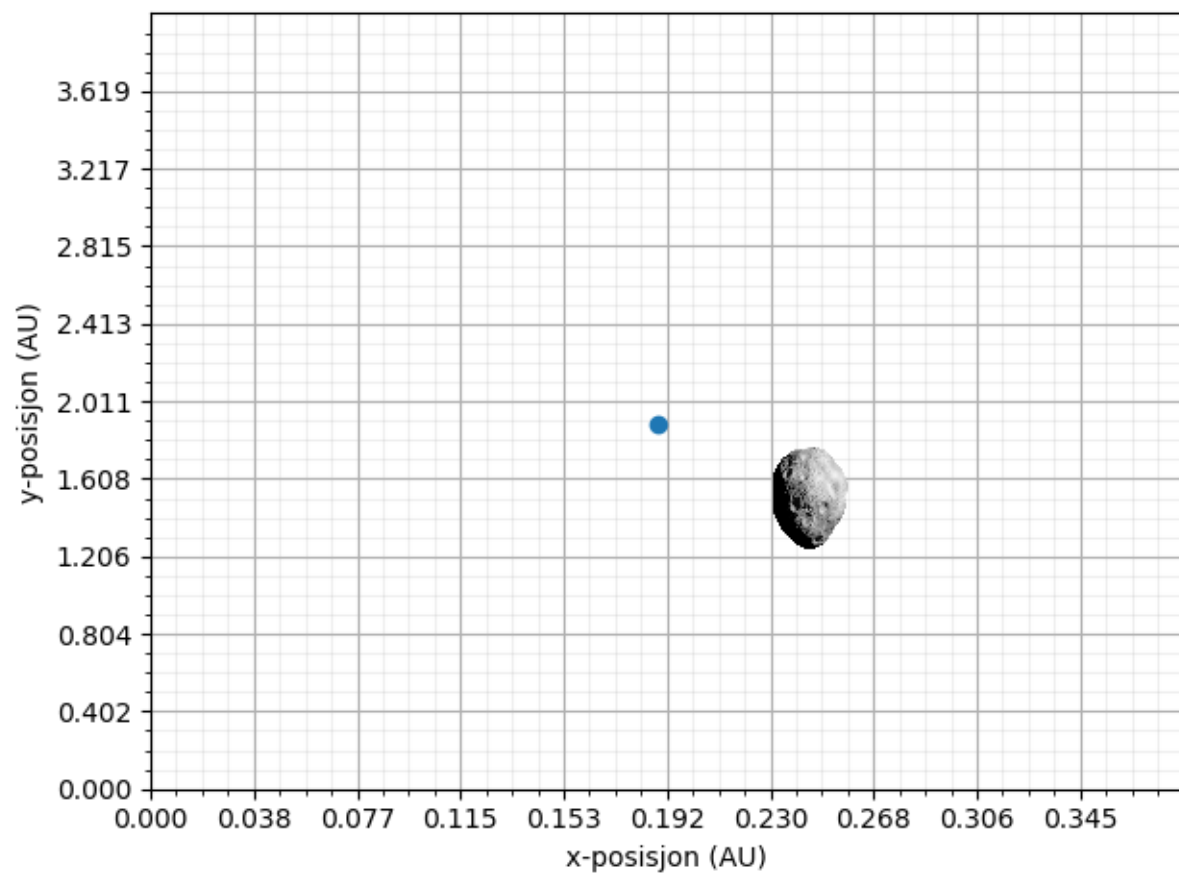


Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor 8.40×10^9 .

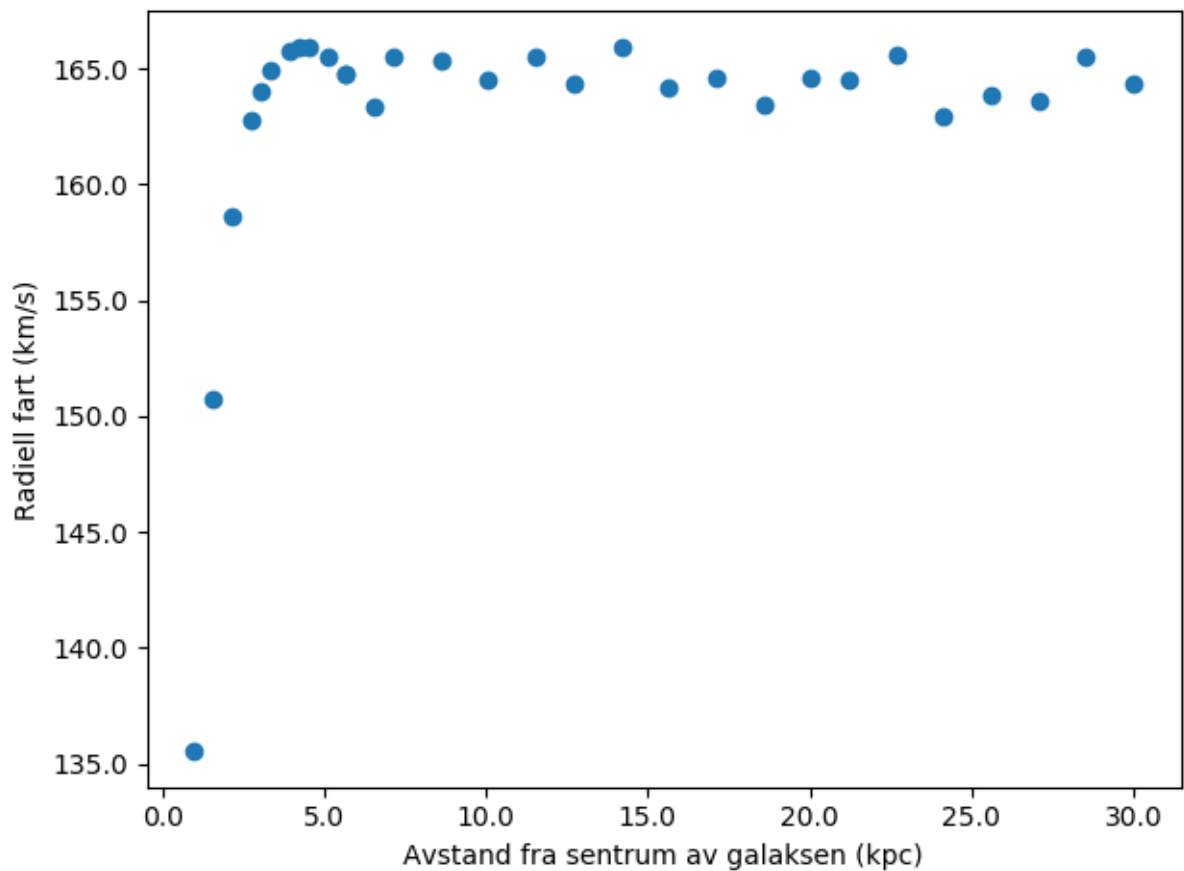
Filen 1C.png

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 10 ganger solas luminositet og den fusjonerer hydrogen til helium i kjernen

STJERNE B) stjerna fusjonerer helium i kjernen

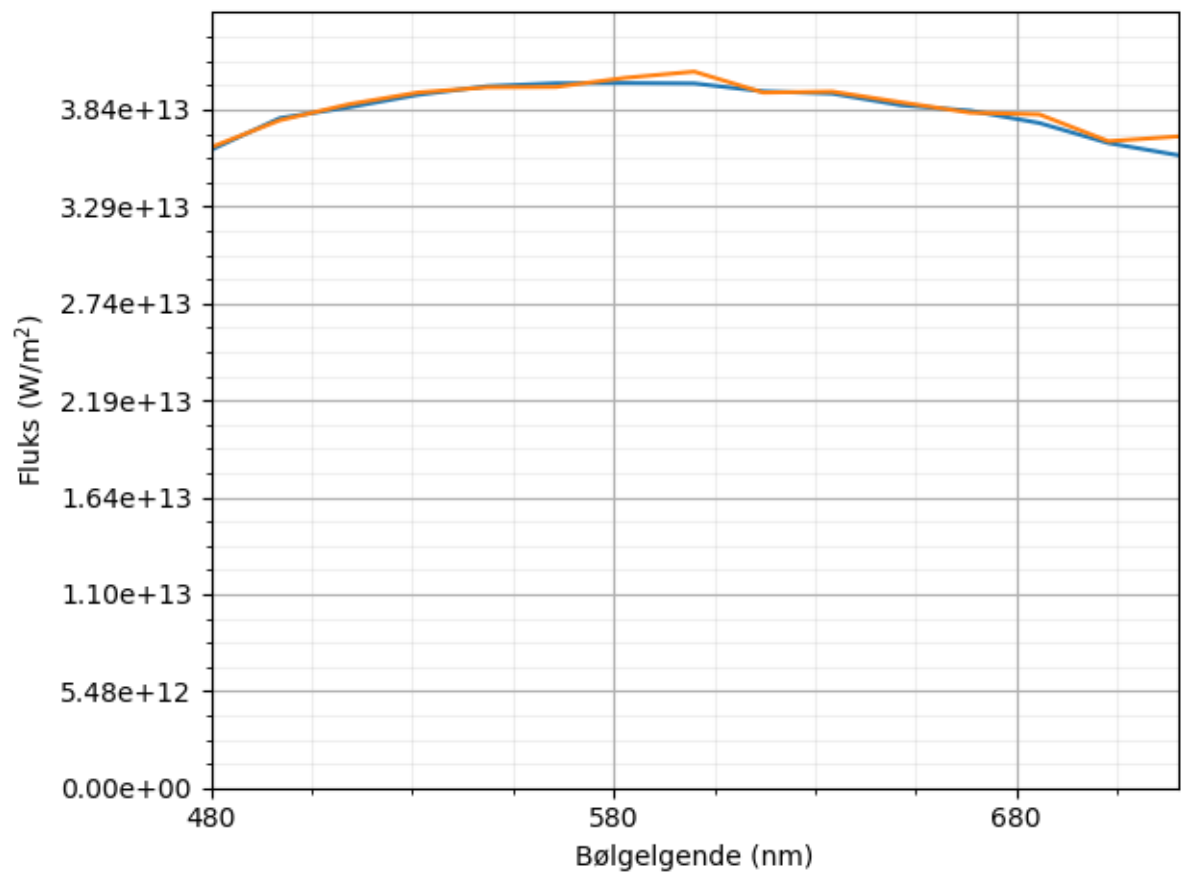
STJERNE C) stjerna består hovedsakelig av karbon og oksygen og få andre grunnstoffer

STJERNE D) stjernas overflatetemperatur er 2500K og energien transporteres fra kjernen kun via konveksjon

STJERNE E) massen til stjerna er 5 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 $4.753\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 30 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $2.622\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 21 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $9.164\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 19 millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $3.108\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 18 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $6.698\text{e}+06 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 30 millioner K.

Filen 1K/1K.txt

Påstand 1: denne stjerna er nærmest oss

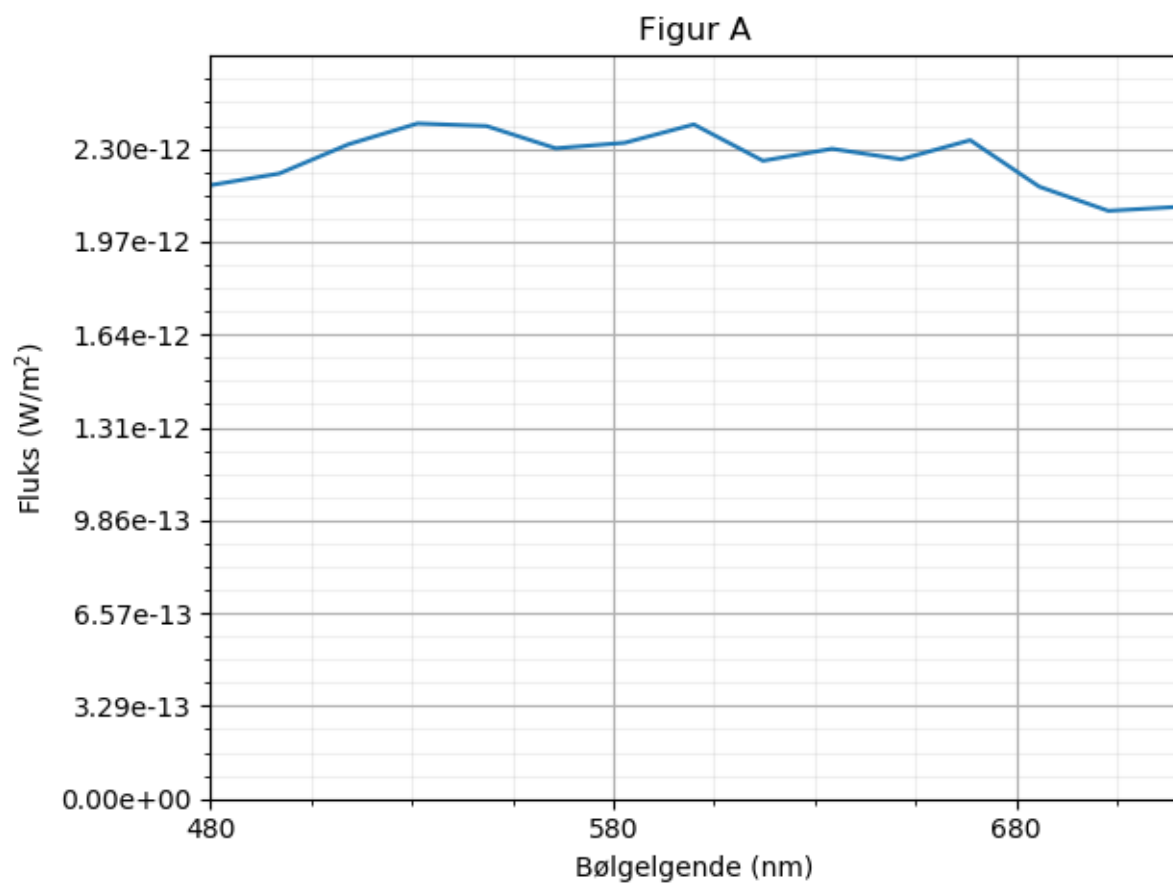
Påstand 2: den tilsynelatende størrelseklassen (magnitude) med blått filter er betydelig mindre enn den tilsynelatende størrelseklassen i rødt filter

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

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

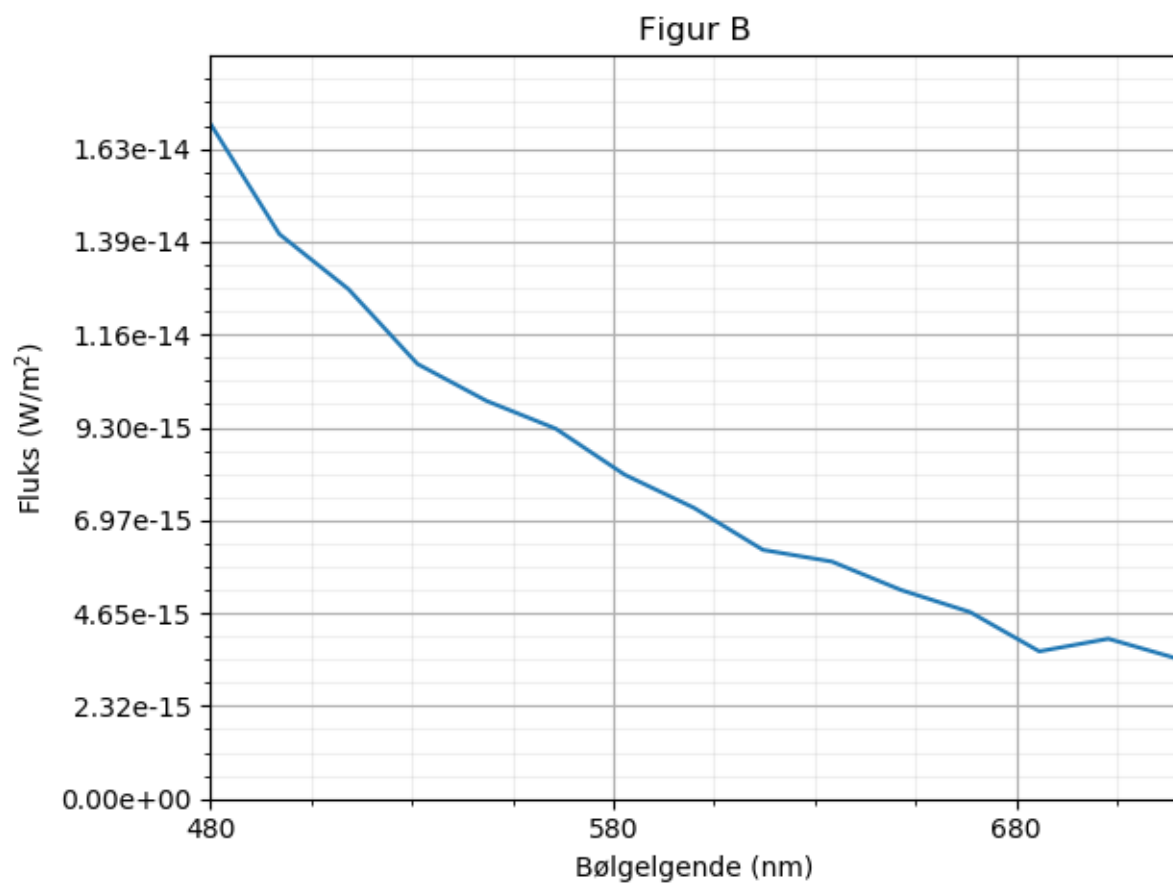
Filen 1K/1K_Figur_A_.png

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



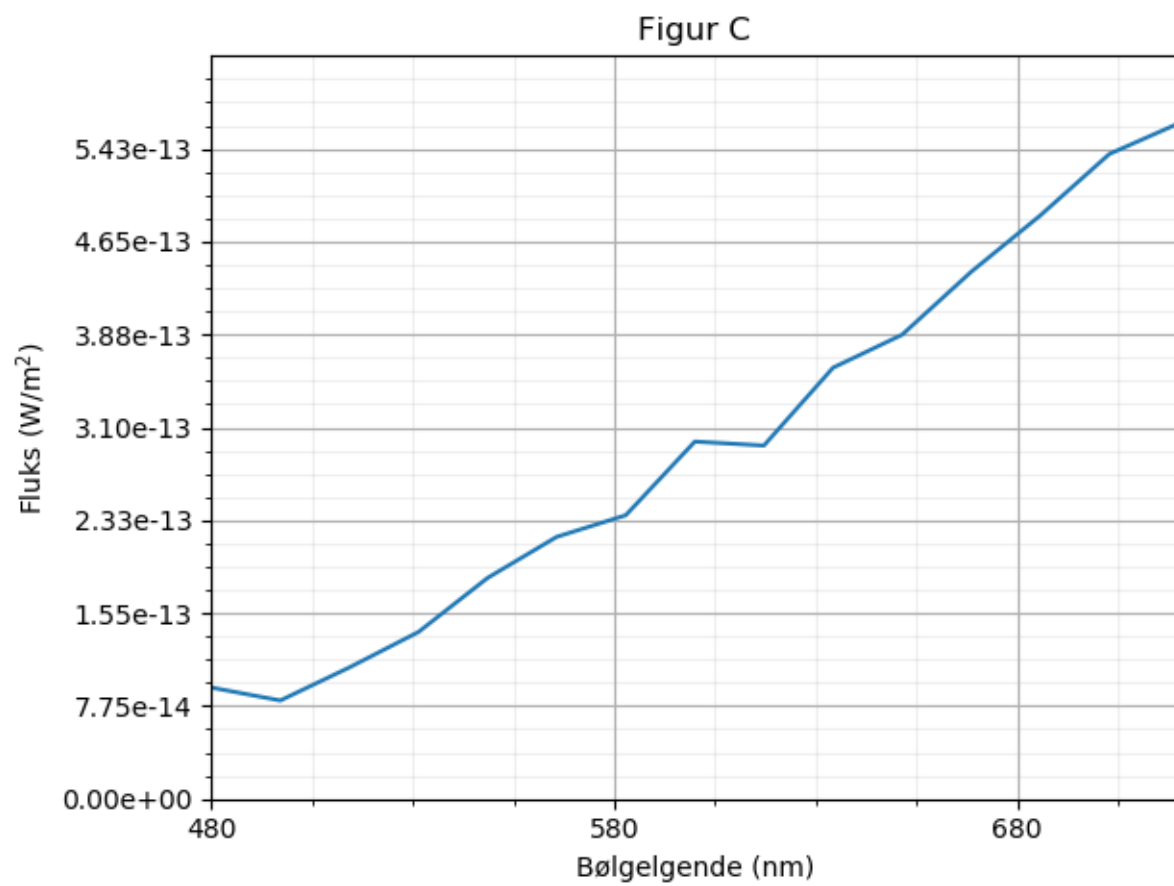
Filen 1K/1K_Figur_B_.png

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



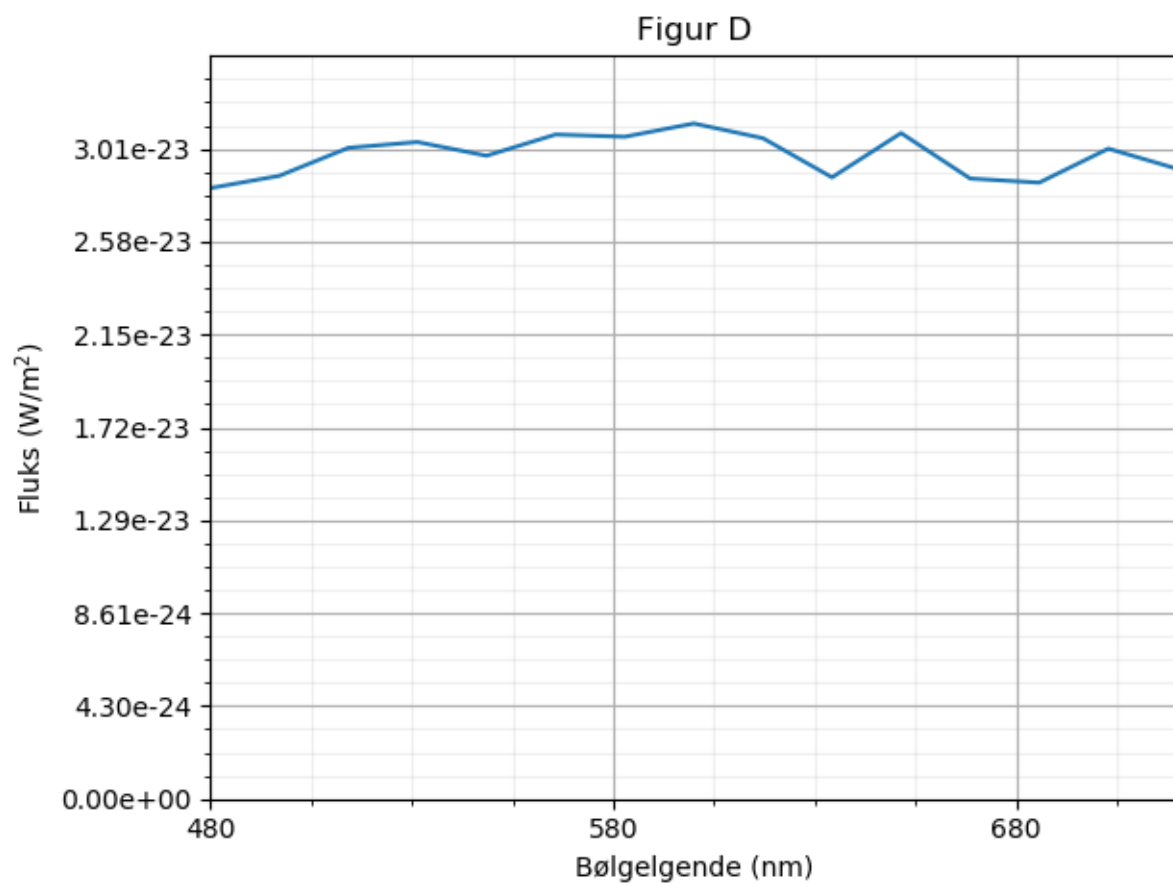
Filen 1K/1K_Figur_C_.png

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



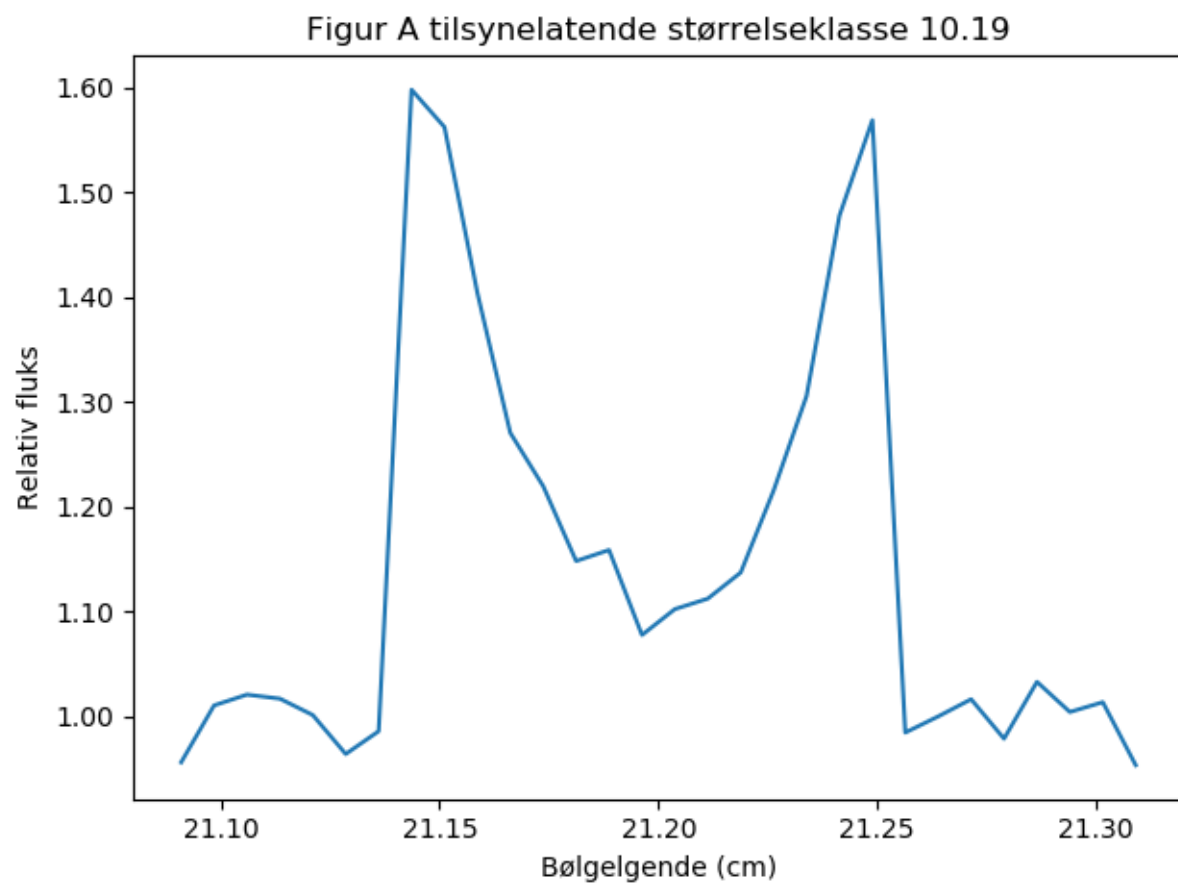
Filen 1K/1K_Figur_D_.png

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



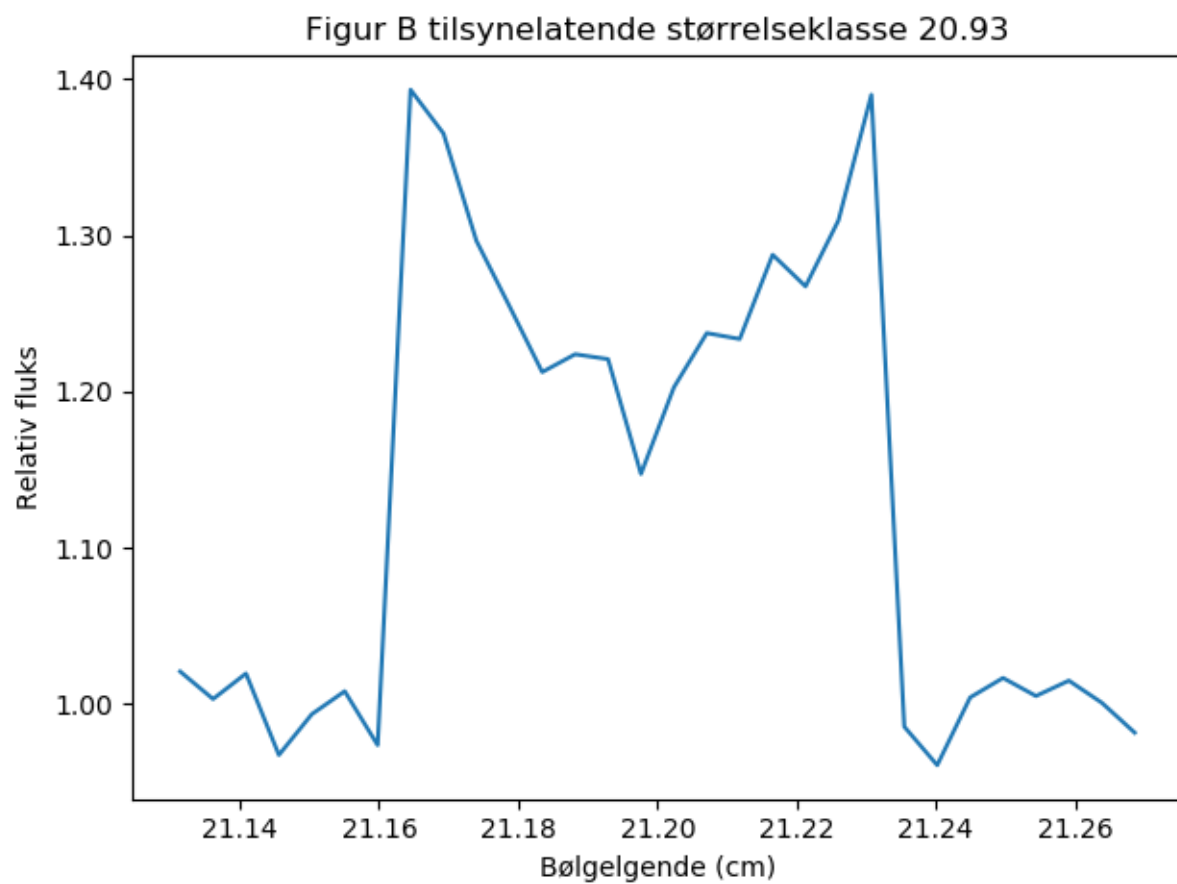
Filen 1L/1L_Figure_A.png

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



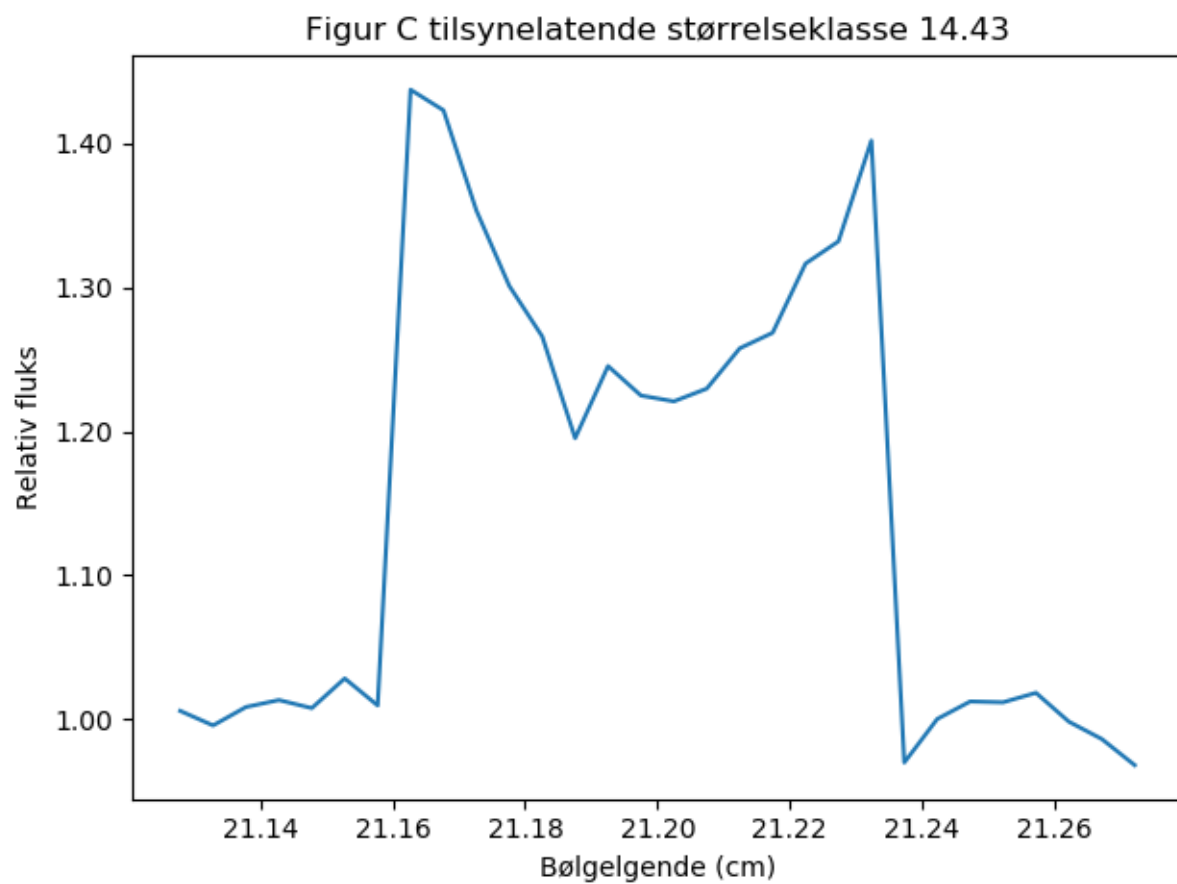
Filen 1L/1L_Figure_B.png

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



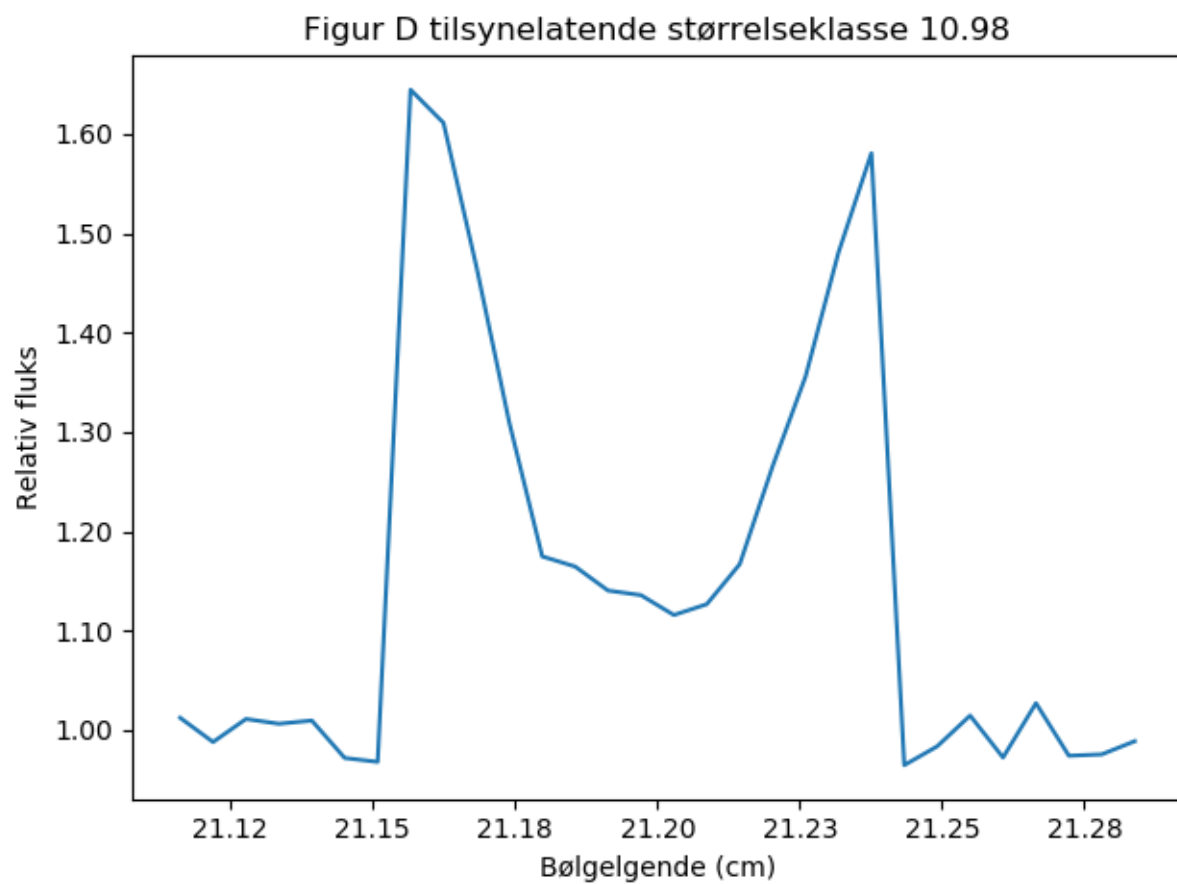
Filen 1L/1L_Figure_C.png

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



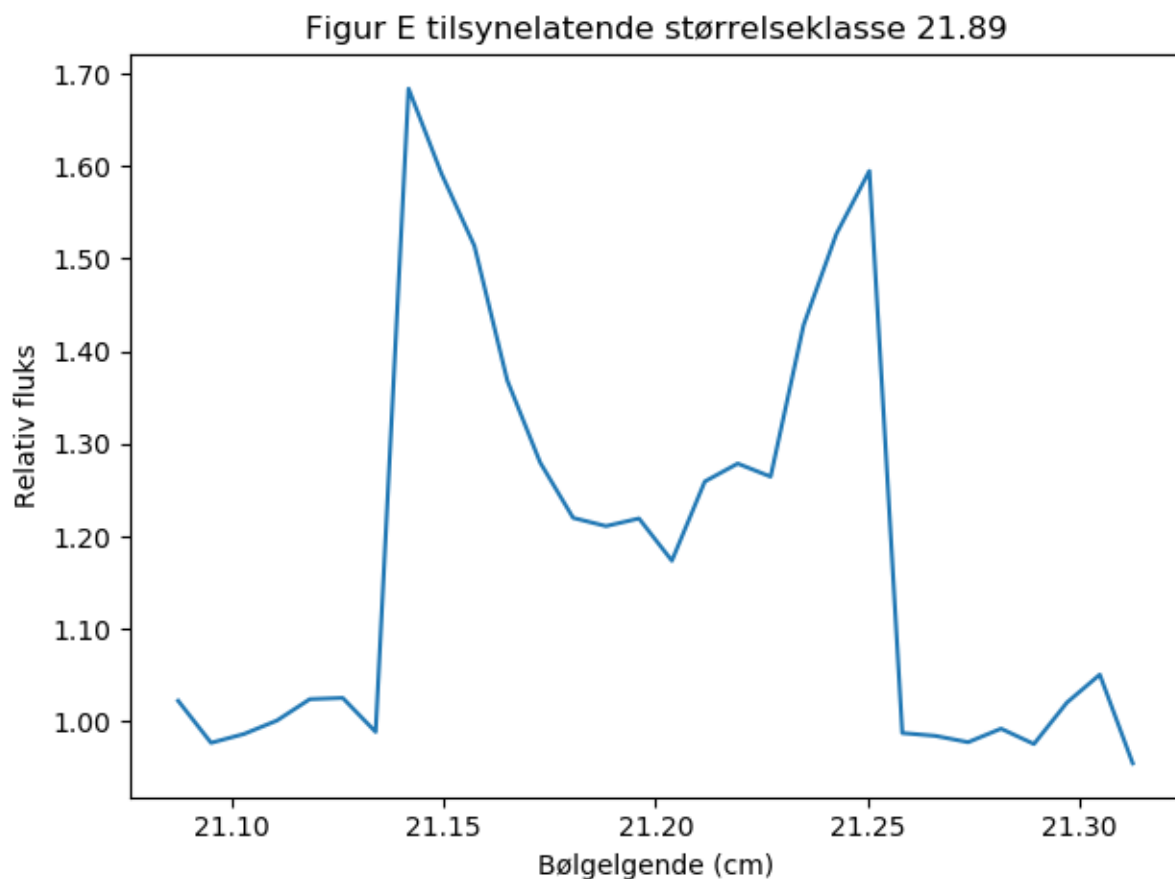
Filen 1L/1L_Figure_D.png

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 $1.402 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 31.86 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetetthet $1.608 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 19.87 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetetthet $2.236 \times 10^5 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 27.46 millioner K.

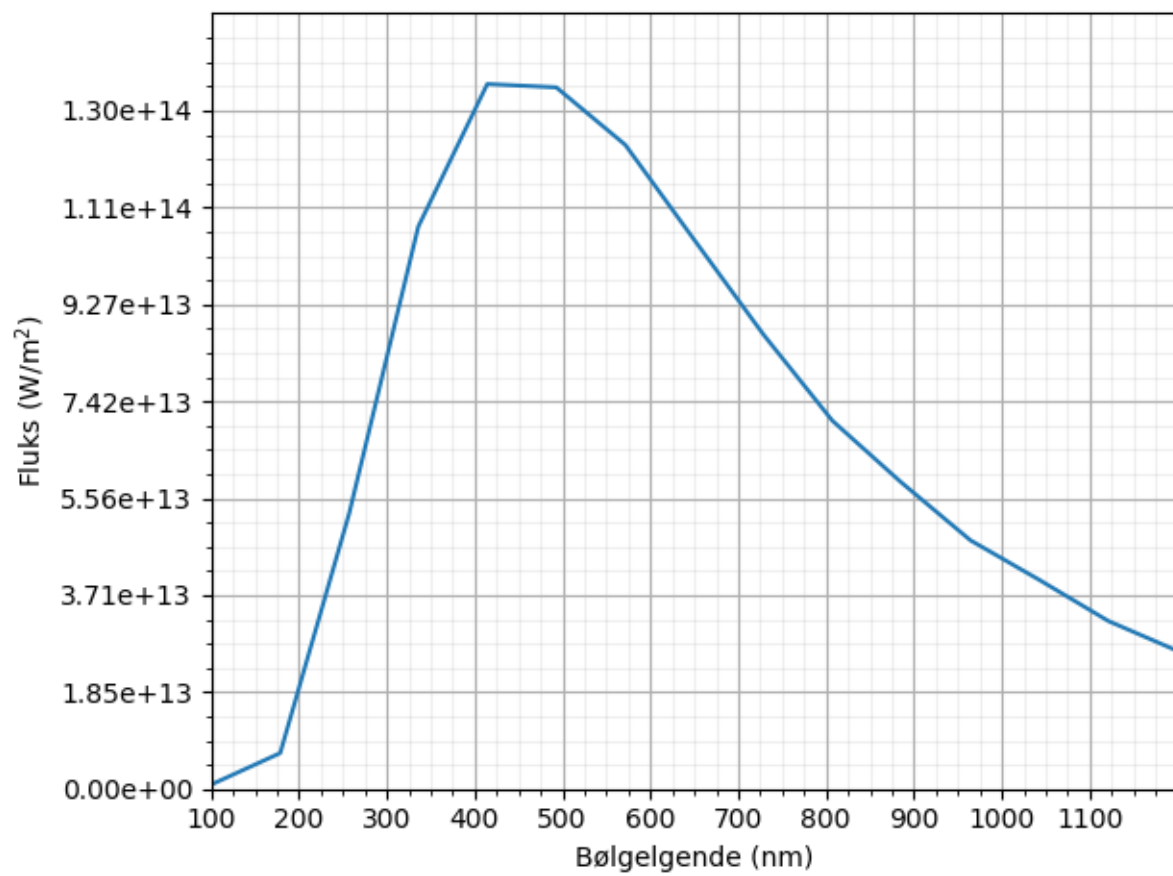
millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetetthet $4.780\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 23.76 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetetthet $1.904\text{e}+05 \text{ kg/m}^3$ og temperatur 17.98 millioner K.

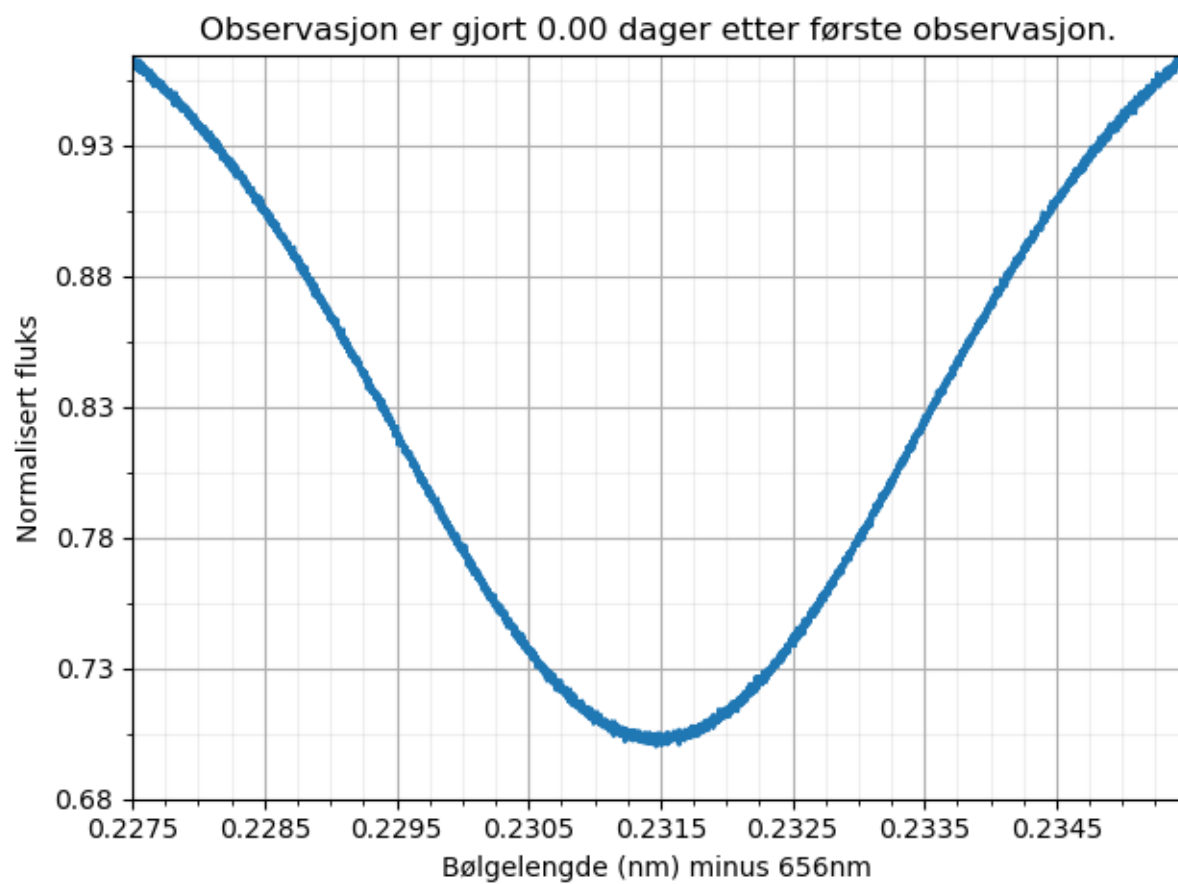
Filen 1O/1O.png

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



Filen 1O/1O_Figur_0_.png

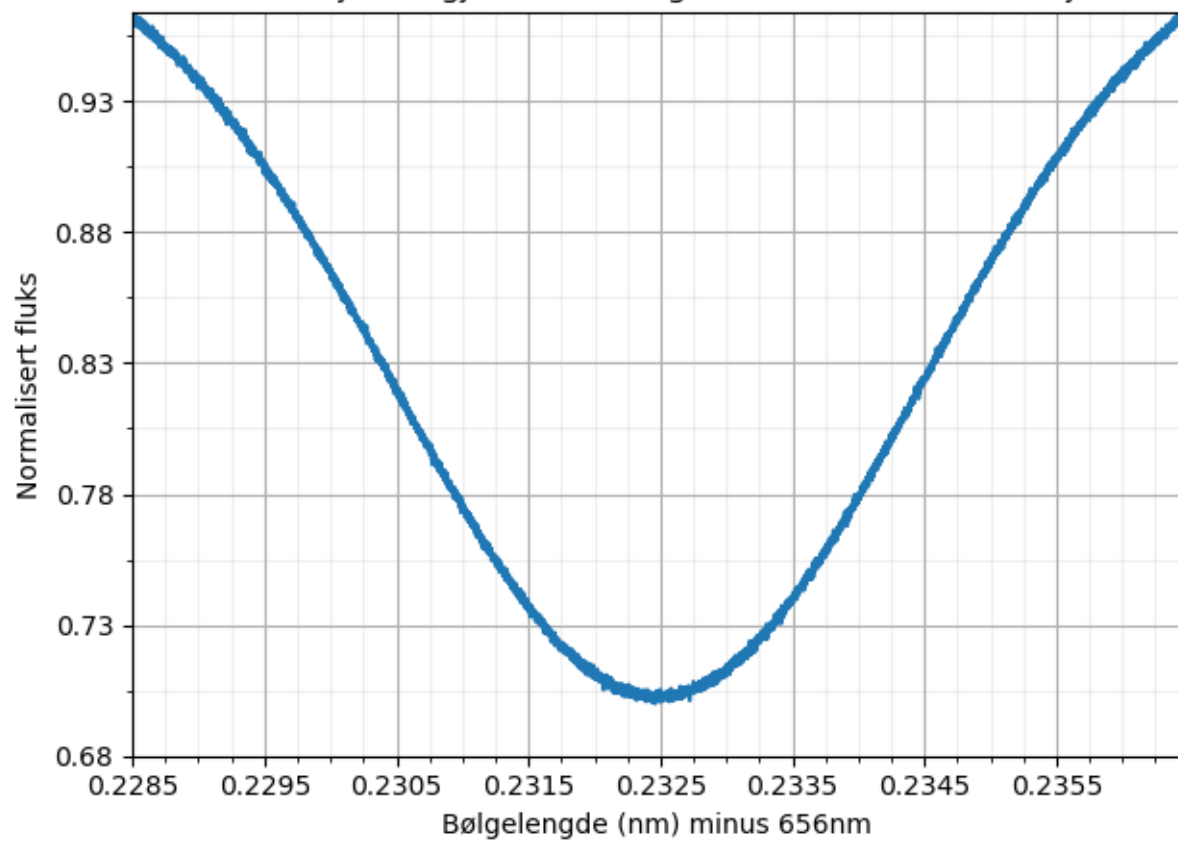
Figure 19: Figur fra filen 1O/1O_Figur_0_.png



Filen 1O/1O_Figur_1_.png

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

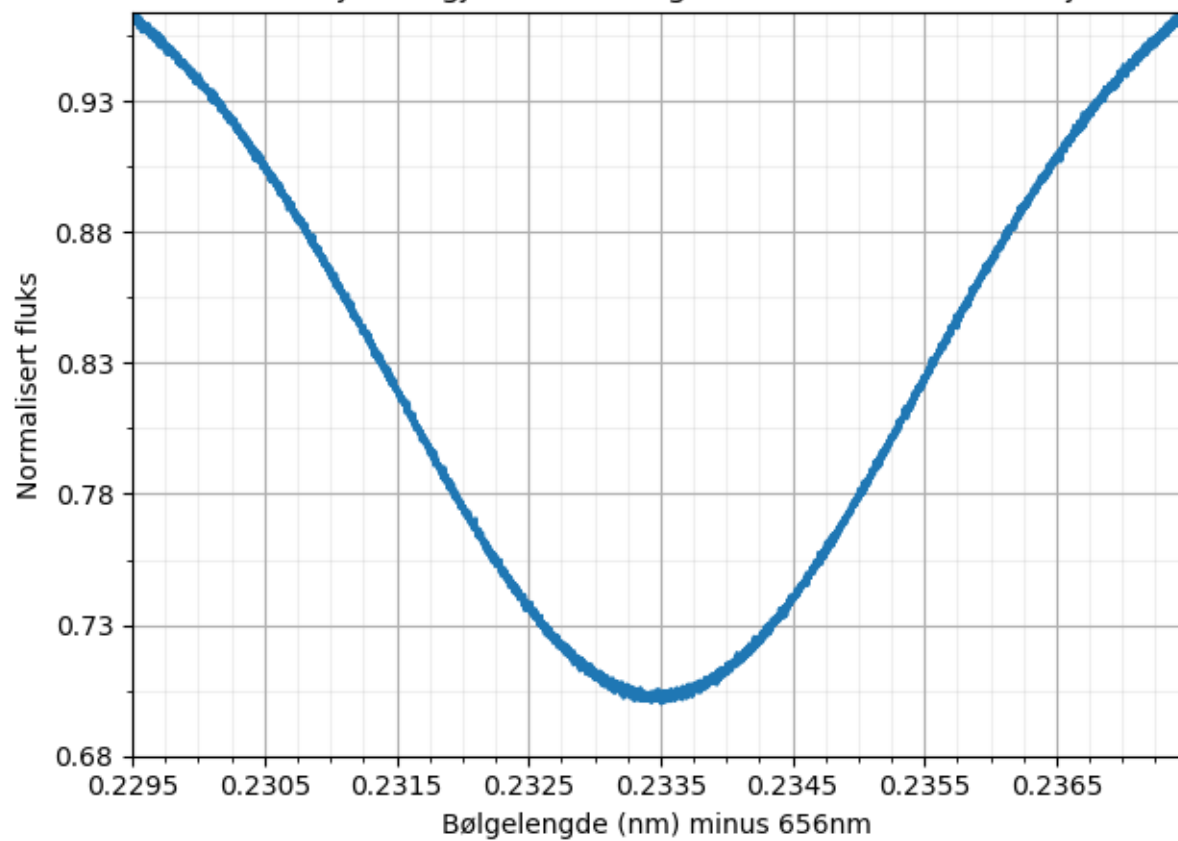
Observasjon er gjort 23.97 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_2_.png

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

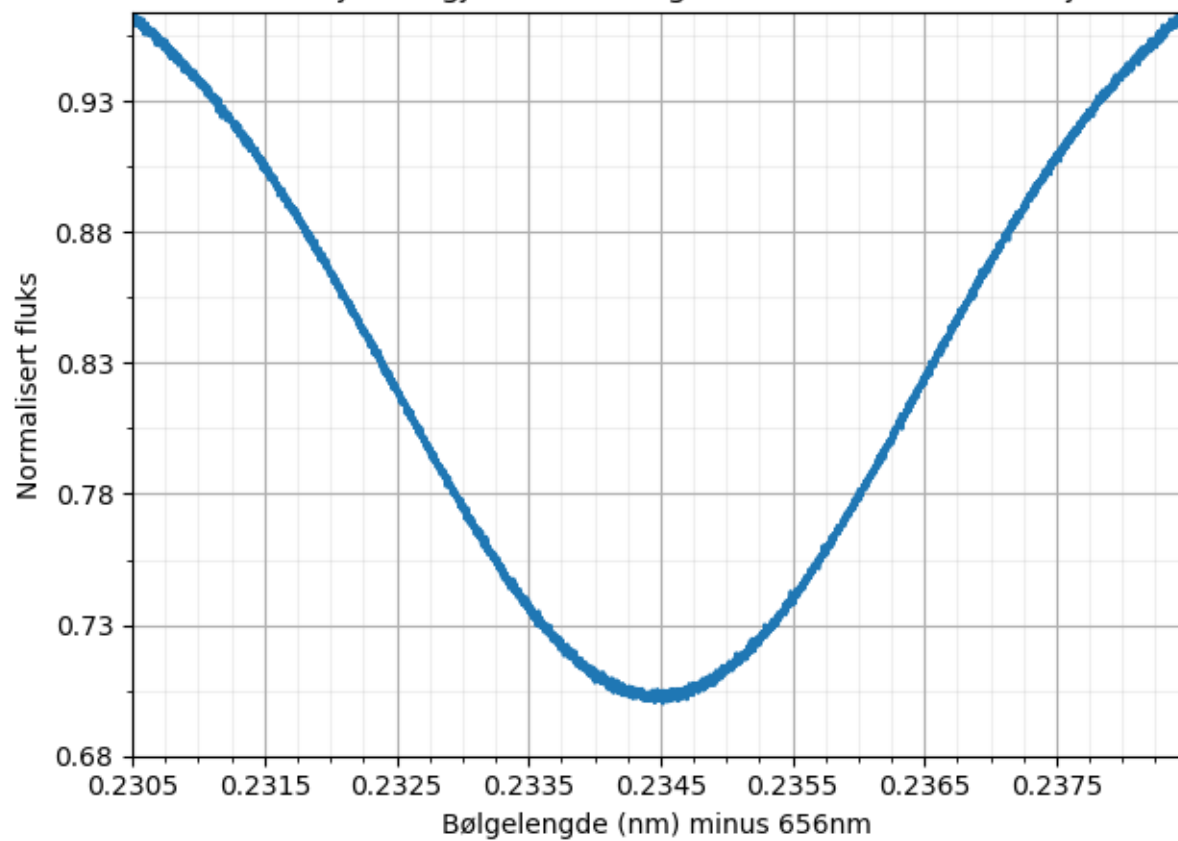
Observasjon er gjort 47.94 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_3_.png

Figure 22: Figur fra filen 1O/1O_Figur_3_.png

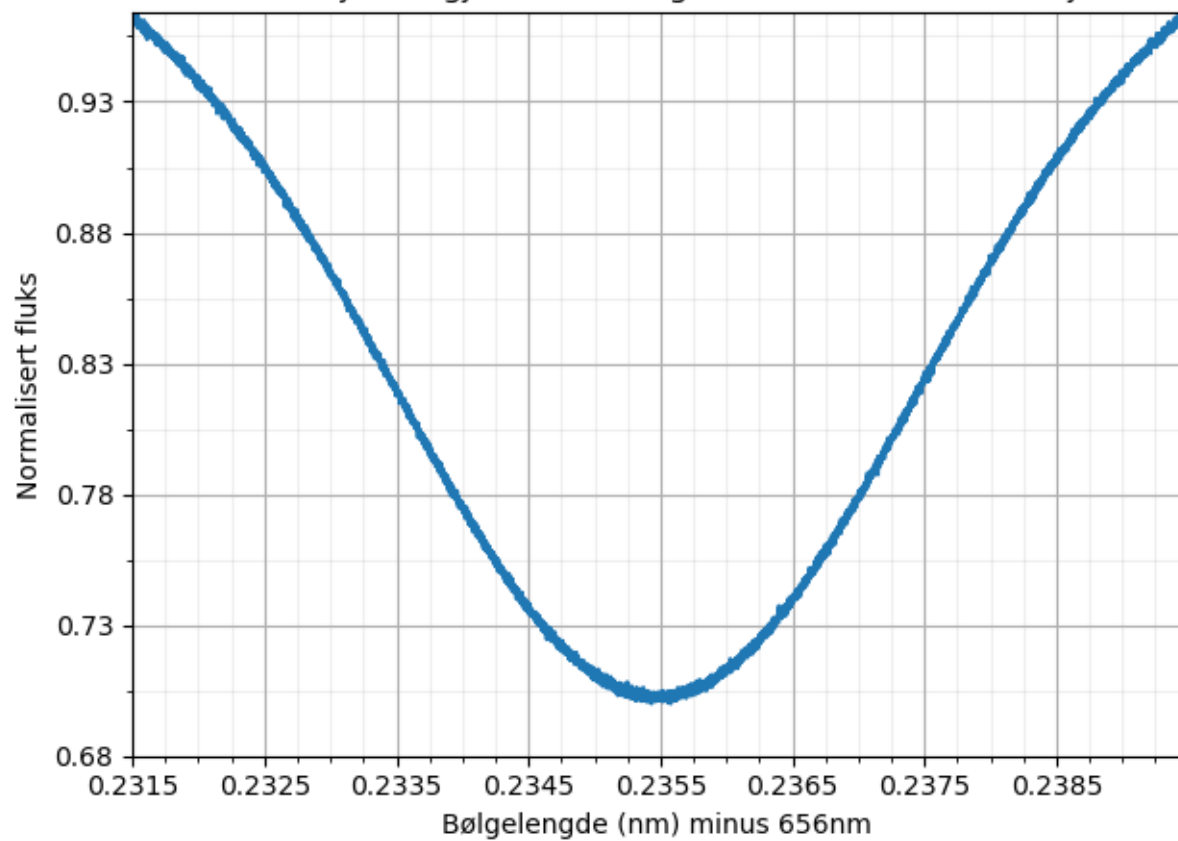
Observasjon er gjort 71.91 dager etter første observasjon.



Filen 1O/1O_Figur_4_.png

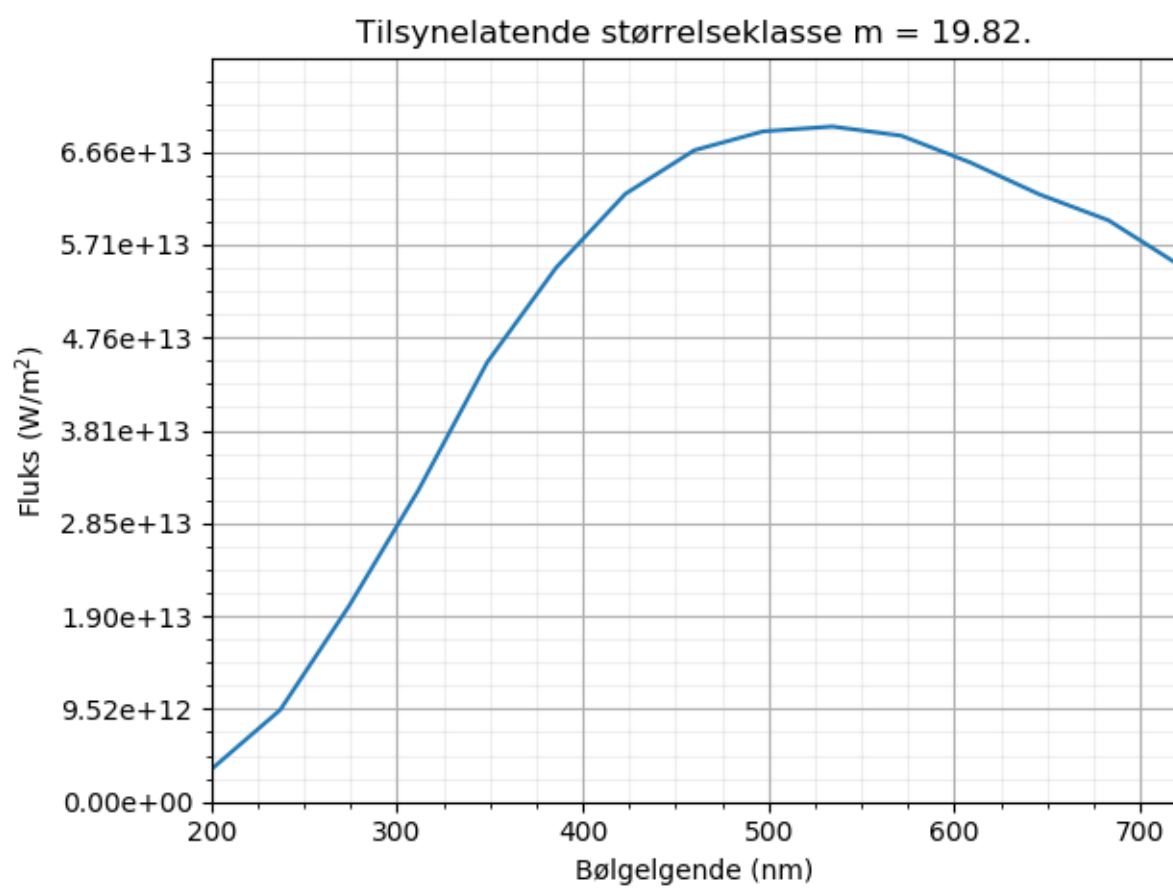
Figure 23: Figur fra filen 1O/1O_Figur_4_.png

Observasjon er gjort 95.88 dager etter første observasjon.



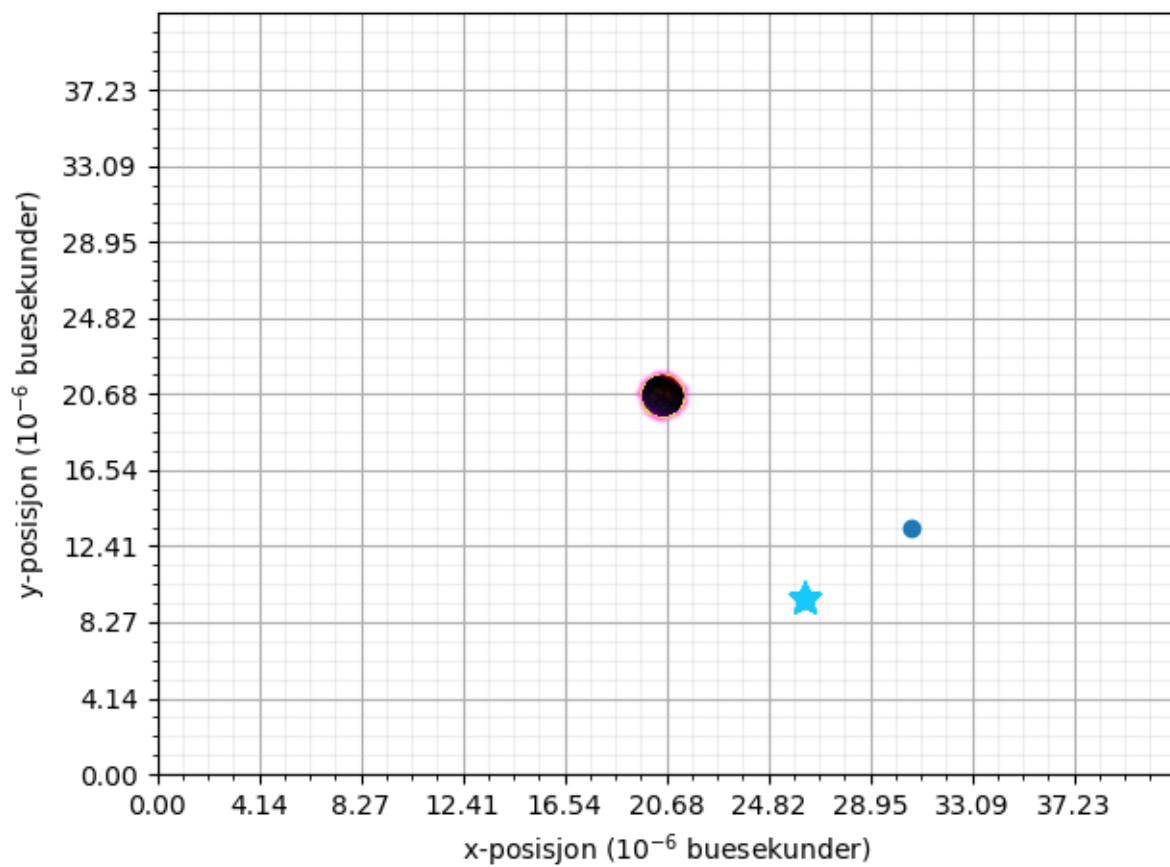
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



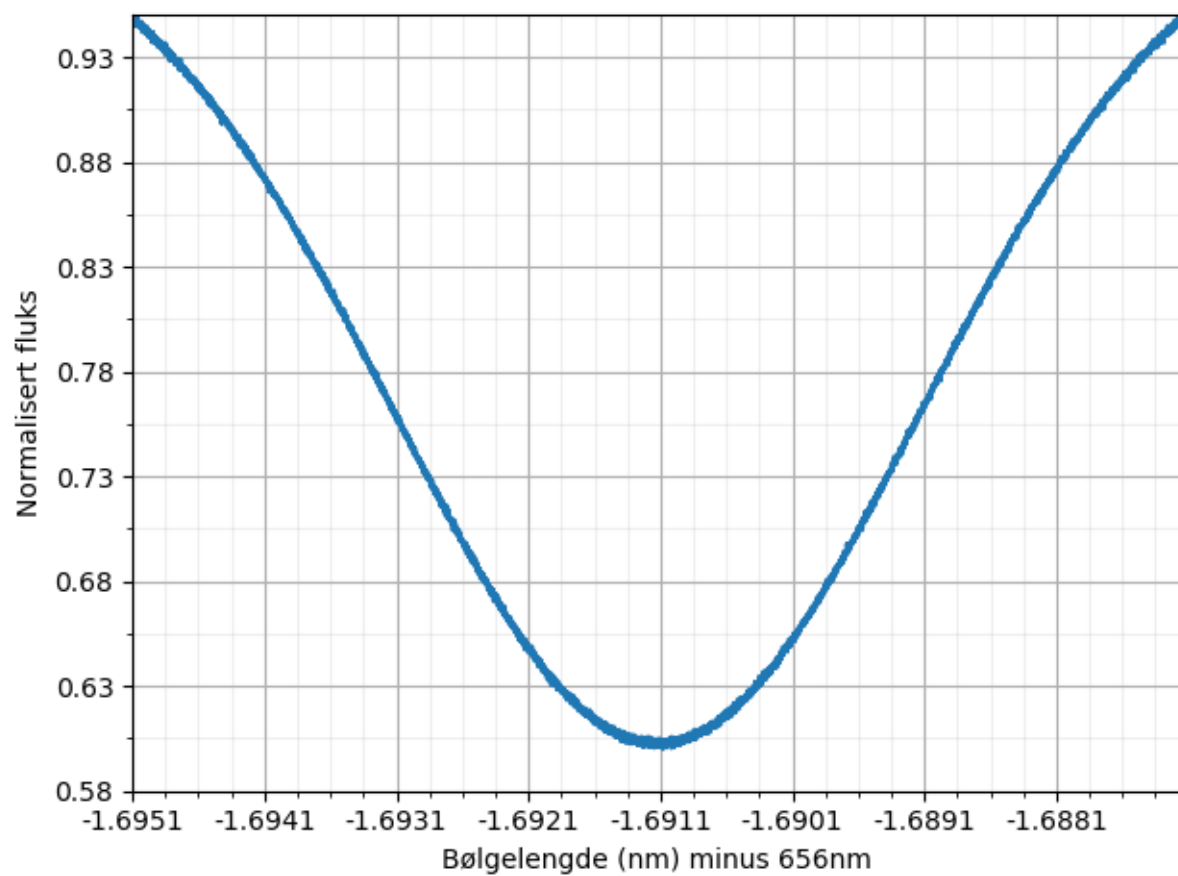
Filen 2B/2B_Figur_1.png

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



Filen 2B/2B_Figur_2.png

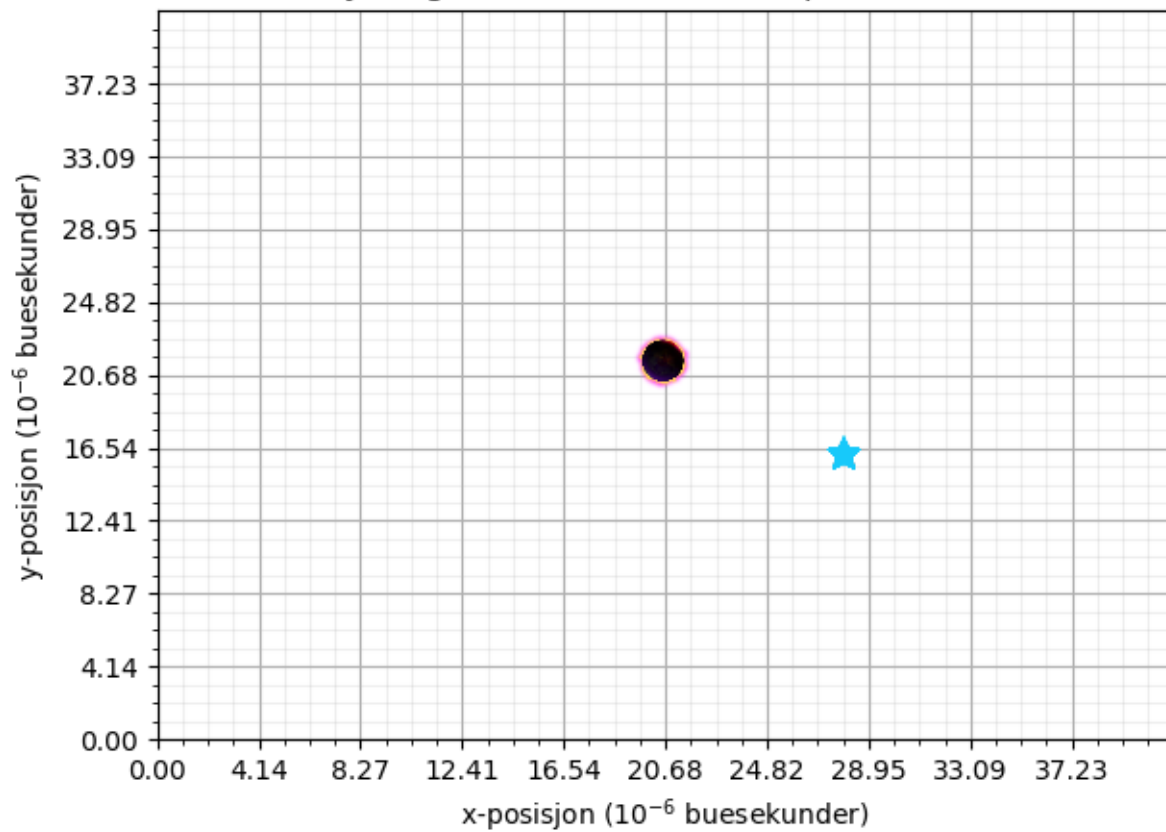
Figure 26: Figur fra filen 2B/2B_Figur_2.png



Filen 2C/2C_Figur_1.png

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

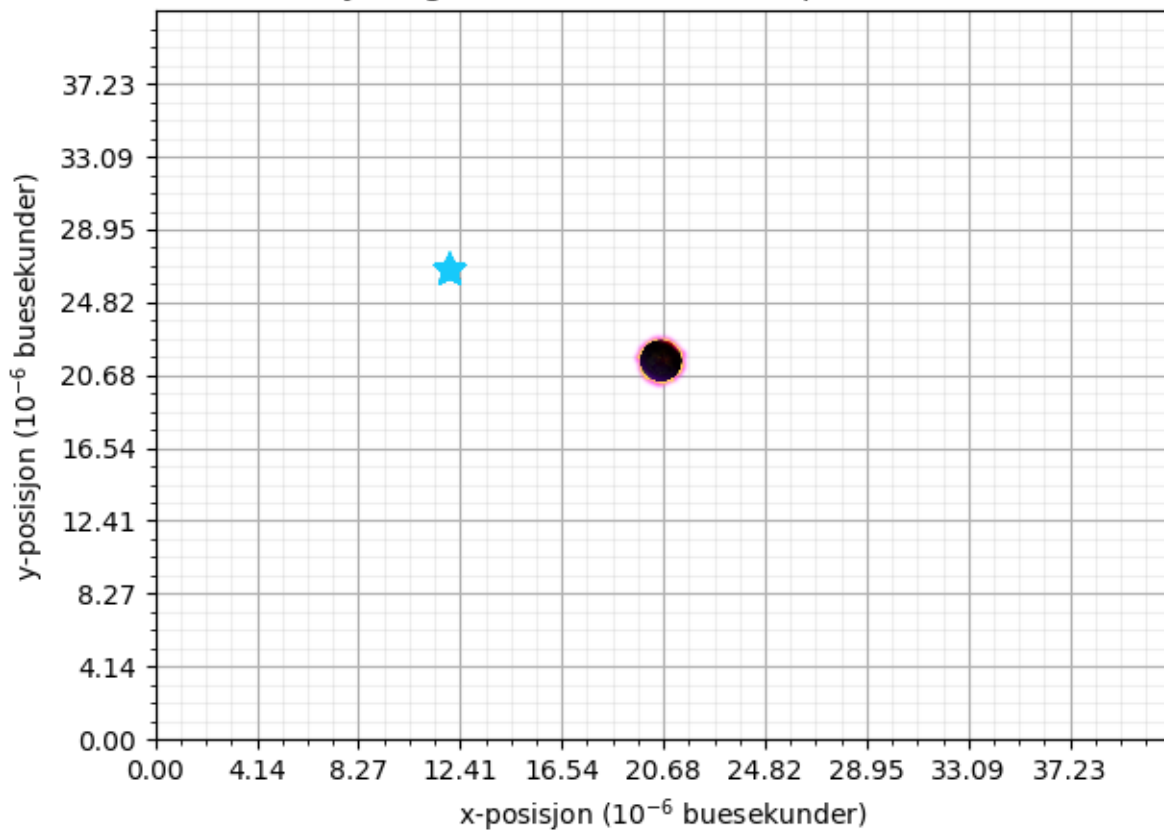
Vinkelforflytning 3.93 buesekunder i løpet av et millisekund.



Filen 2C/2C_Figur_2.png

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

Vinkelforflytning 2.93 buesekunder i løpet av et millisekund.



Filen 3A.txt

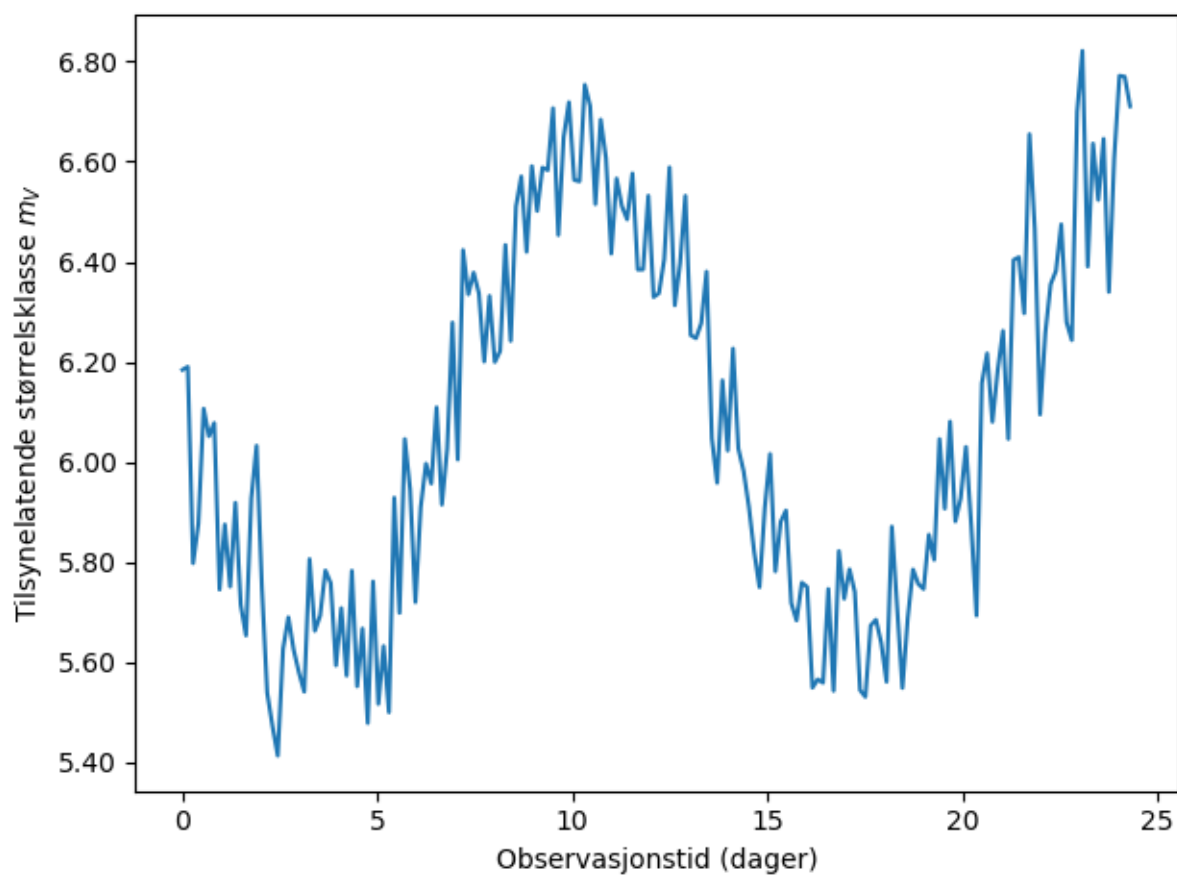
Din destinasjon er Trondheim som ligger i en avstand av 600 km fra Kristiansand. Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 96.07310 km/t.

Filen 3E.txt

Tog1 veier 85300.00000 kg og tog2 veier 29500.00000 kg.

Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 486 km/s.

Filen 4E.txt

Massen til gassklumpene er 2300000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 9600.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 13320.00 km/s.

Filen 4G.txt

Massen til stjerna er 22.35 solmasser og radien er 3.44 solradier.