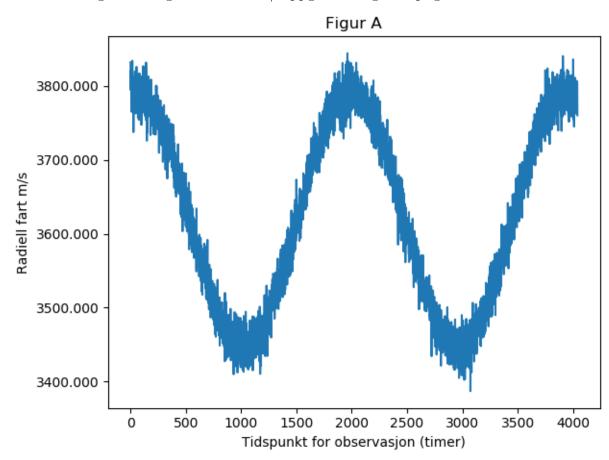
Samlefil for alle data til prøveeksamen

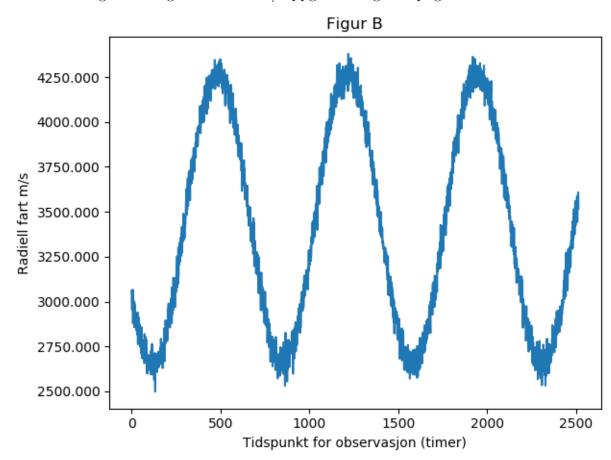
Filen 1A/Oppgave1AFigur_A.png

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



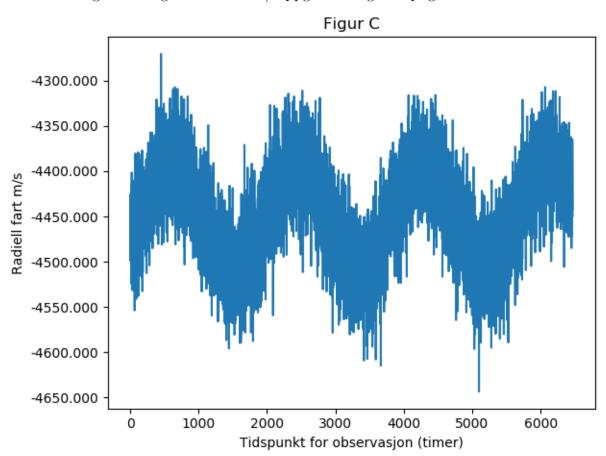
$Filen~1A/Oppgave1AFigur_B.png$

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



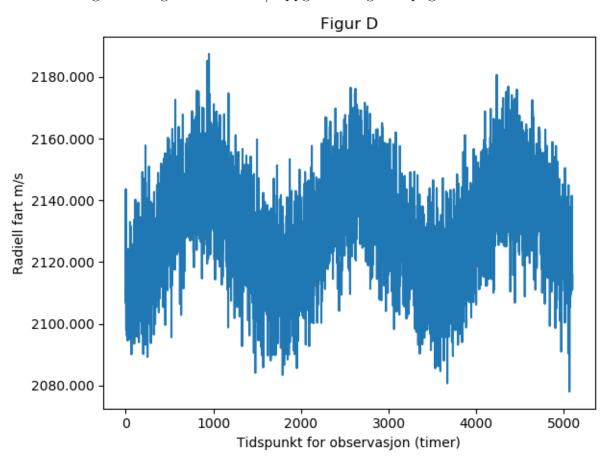
$Filen~1A/Oppgave1AFigur_C.png$

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



$Filen~1A/Oppgave1AFigur_D.png$

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



$Filen~1A/Oppgave1AFigur_E.png$

Figur E -3200.000 -3400.000 Radiell fart m/s -3600.000 -3800.000 -4000.000 ò 500 1000 1500 2000 2500 3000 3500 Tidspunkt for observasjon (timer)

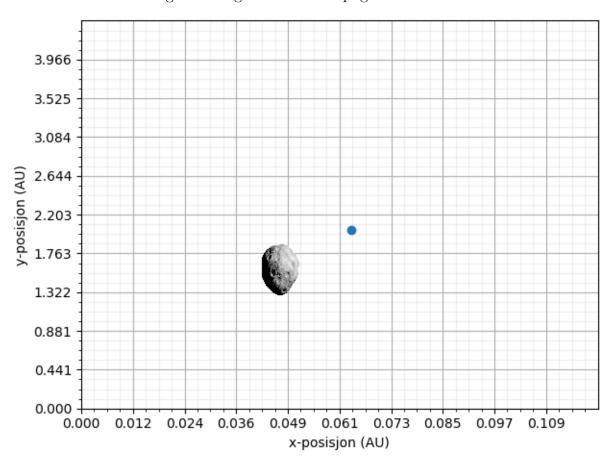
Figure 5: Figur fra filen 1A/Oppgave1AFigur_E.png

Filen 1B.txt

Luminositeten øker med en faktor 3.40e+09.

Filen 1C.png

Figure 6: Figur fra filen 1C.png



Filen 1E.png

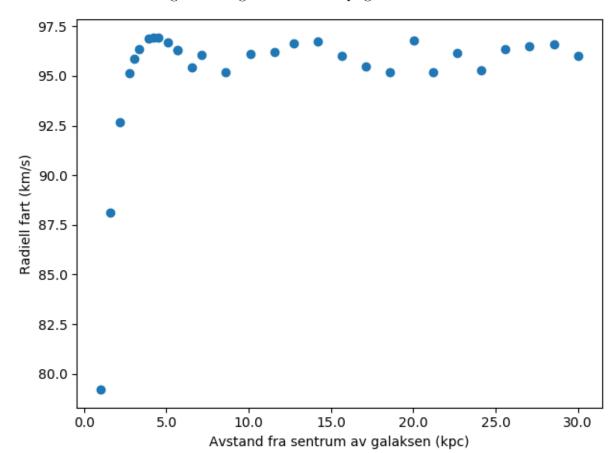


Figure 7: Figur fra filen 1E.png

Filen 1G.txt

STJERNE A) massen til stjerna er 0.7 solmasser og den fusjonerer hydrogen i kjernen

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

STJERNE C) Stjerna har en overflatetemperatur på 10000K. Radiusen er

betydelig mindre enn solas radius

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

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

Filen 1H.png

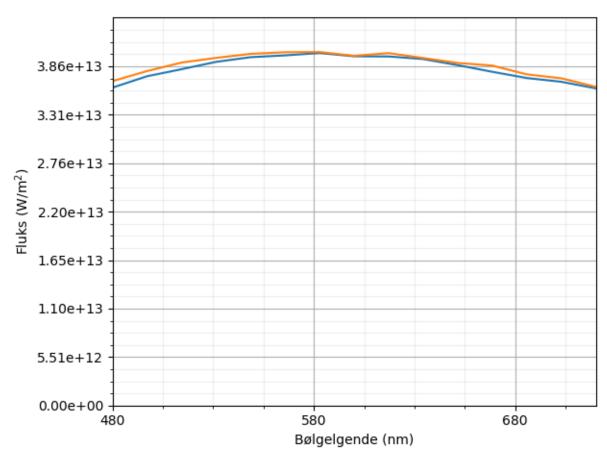


Figure 8: Figur fra filen 1H.png

Filen 1J.txt

Kjernen i stjerne A har massetet
thet 5.485e+06 kg/m $\hat{3}$ og temperatur 27 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetet
thet 8.708e+06 kg/m3̂ og temperatur 18 millioner K.

Kjernen i stjerne C har massetet
thet $8.321\mathrm{e}+06~\mathrm{kg/m}\hat{3}$ og temperatur 33

millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetet
thet 1.617e+06 kg/m3̂ og temperatur 16 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetet
thet 9.634e+06 kg/m3̂ og temperatur 37 millioner K.

Filen 1K/1K.txt

Påstand 1: denne har den største tilsynelatende bolometriske størrelseklassen (altså den vanlige størrelseklassen tatt over alle bølgelengder, uten filter)

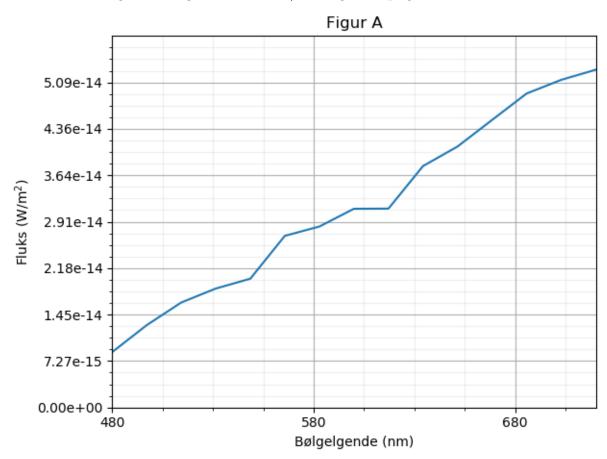
Påstand 2: den tilsynelatende størrelseklassen (magnitude) med UV filter er betydelig større enn den tilsynelatende størrelseklassen i blått filter

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

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

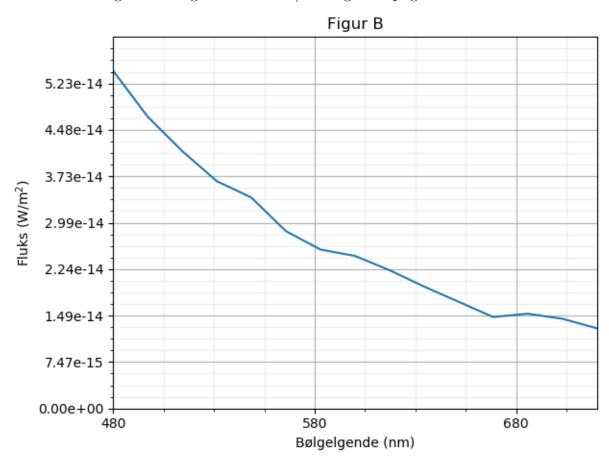
$Filen~1K/1K_Figur_A_.png$

Figure 9: Figur fra filen $1\mathrm{K}/1\mathrm{K}$ _Figur_A_.png



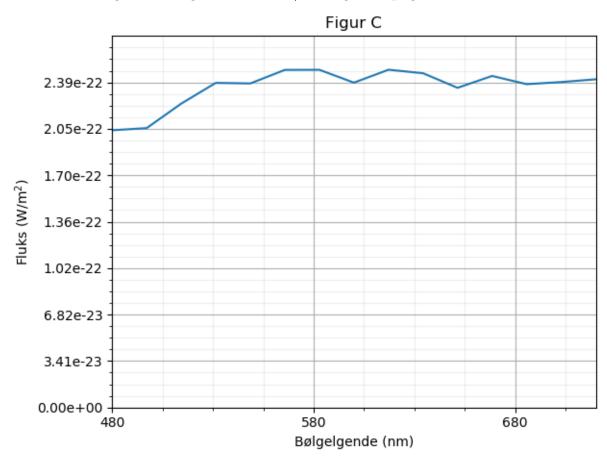
$Filen \ 1K/1K_Figur_B_.png$

Figure 10: Figur fra filen $1K/1K_Figur_B_pg$



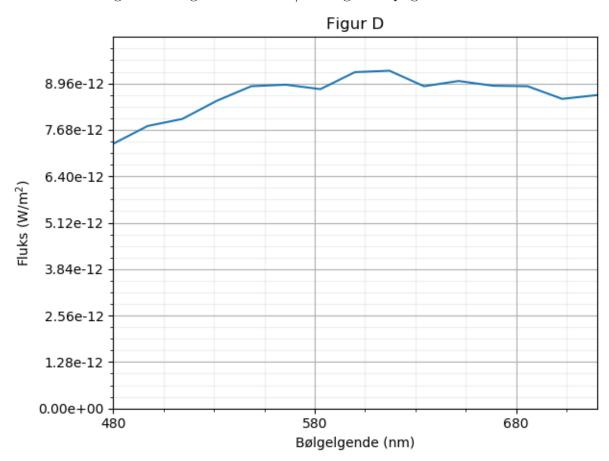
$Filen \ 1K/1K_Figur_C_.png$

Figure 11: Figur fra filen $1K/1K_Figur_C_png$



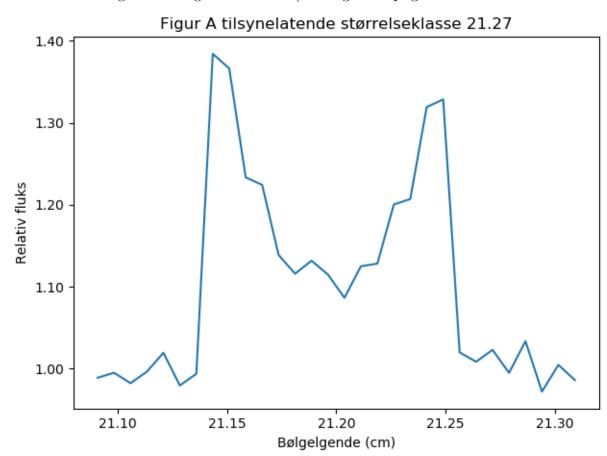
$Filen~1K/1K_Figur_D_.png$

Figure 12: Figur fra filen 1K/1K-Figur-D_.png



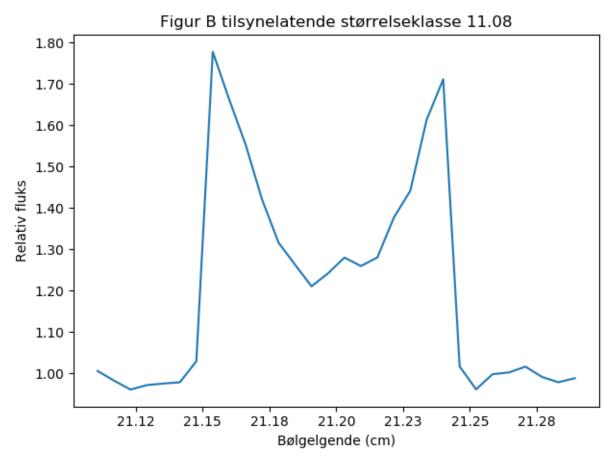
$Filen \ 1L/1L_Figure_A.png$

Figure 13: Figur fra filen 1L/1L-Figure_A.png



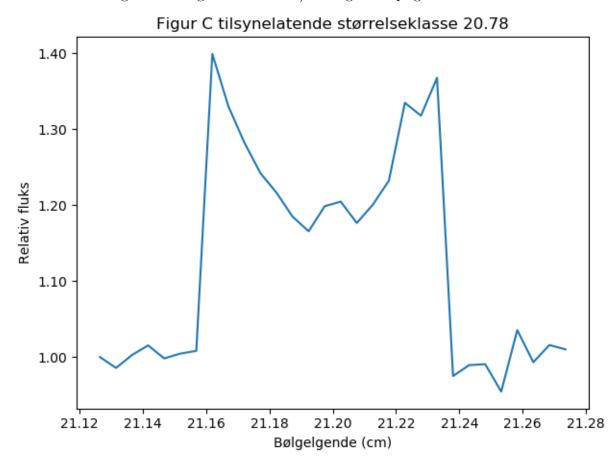
$Filen \ 1L/1L_Figure_B.png$

Figure 14: Figur fra filen 1L/1L-Figure-B.png



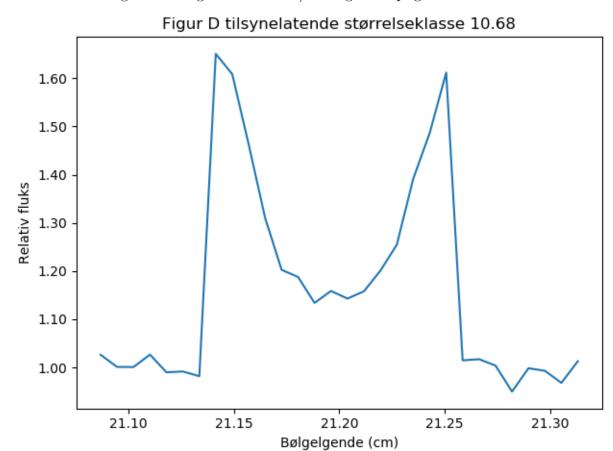
$Filen \ 1L/1L_Figure_C.png$

Figure 15: Figur fra filen 1L/1L-Figure_C.png



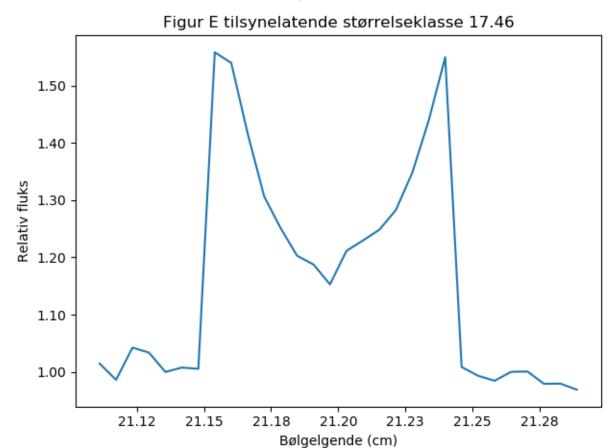
$Filen \ 1L/1L_Figure_D.png$

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 massetet
thet 3.268e+05 kg/m3̂ og temperatur 19.67 millioner K.

Kjernen i stjerne B har massetet
thet $4.128\mathrm{e}+05~\mathrm{kg/m}\hat{3}$ og temperatur 17.76 millioner K.

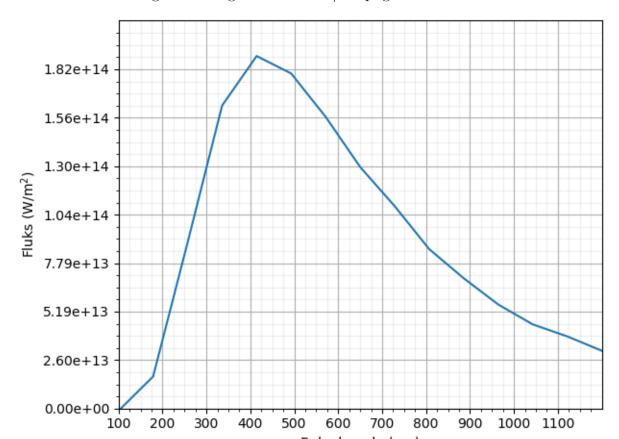
Kjernen i stjerne C har massetet
thet $3.020\mathrm{e}{+05~\mathrm{kg/m}}\hat{3}$ og temperatur 21.44

millioner K.

Kjernen i stjerne D har massetet
thet 3.188e+05 kg/m3̂ og temperatur 23.29 millioner K.

Kjernen i stjerne E har massetet
thet 1.022e+05 kg/m3̂ og temperatur 35.29 millioner K.

Filen~1O/1O.png



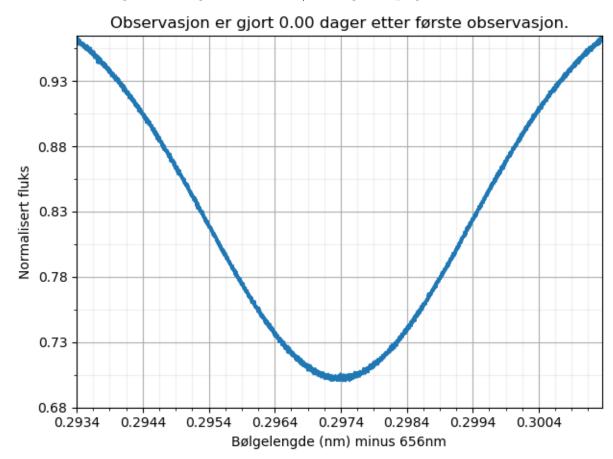
Bølgelgende (nm)

1000 1100

Figure 18: Figur fra filen 10/10.png

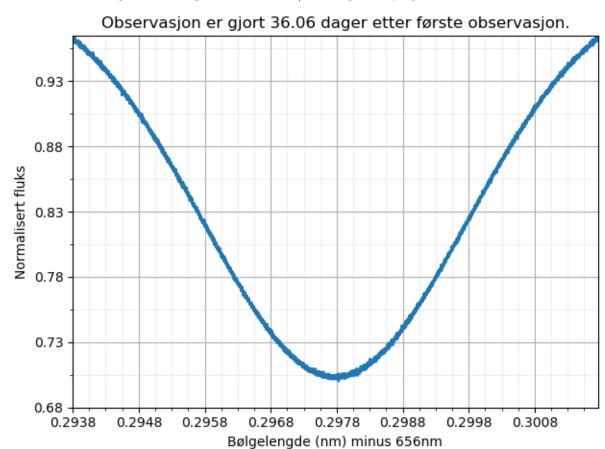
$Filen~1O/1O_Figur_0_.png$

Figure 19: Figur fra filen $1O/1O_Figur_O_png$



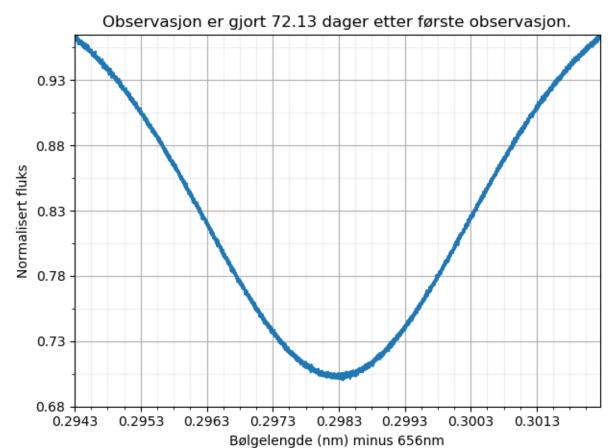
$Filen~1O/1O_Figur_1_.png$

Figure 20: Figur fra filen $1O/1O_Figur_1..png$



$Filen~1O/1O_Figur_2_.png$

Figure 21: Figur fra filen $1O/1O_Figur_2_png$



$Filen~1O/1O_Figur_3_.png$

0.68 | | | 0.2948

0.2958

0.2968

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

Observasjon er gjort 108.19 dager etter første observasjon.

0.93

0.88

0.88

0.73

0.3008

0.3018

0.2978

0.2988

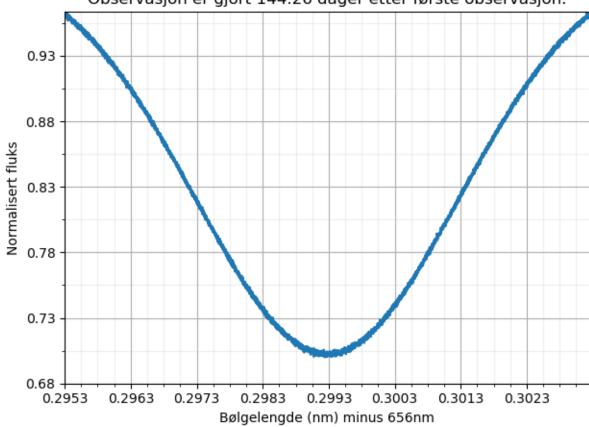
Bølgelengde (nm) minus 656nm

0.2998

$Filen~1O/1O_Figur_4_.png$

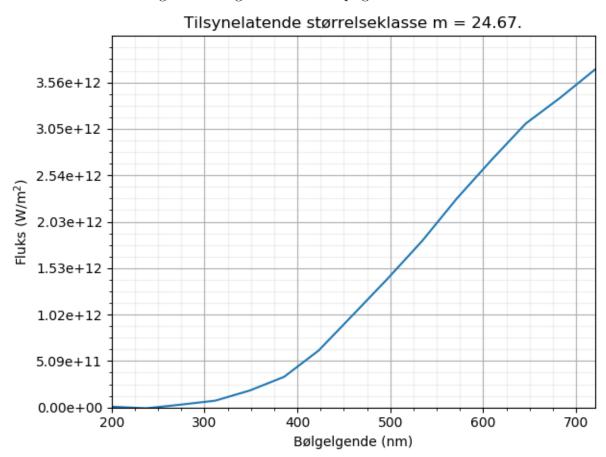
Figure 23: Figur fra filen $1O/1O_F$ igur_4_.png

Observasjon er gjort 144.26 dager etter første observasjon.



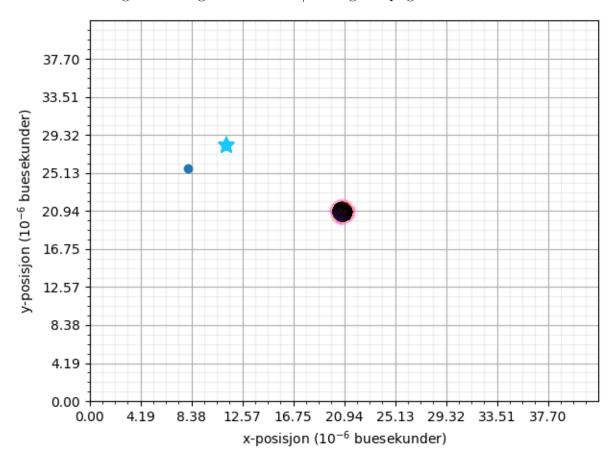
Filen 2A.png

Figure 24: Figur fra filen 2A.png



$Filen~2B/2B_Figur_1.png$

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



$Filen~2B/2B_Figur_2.png$

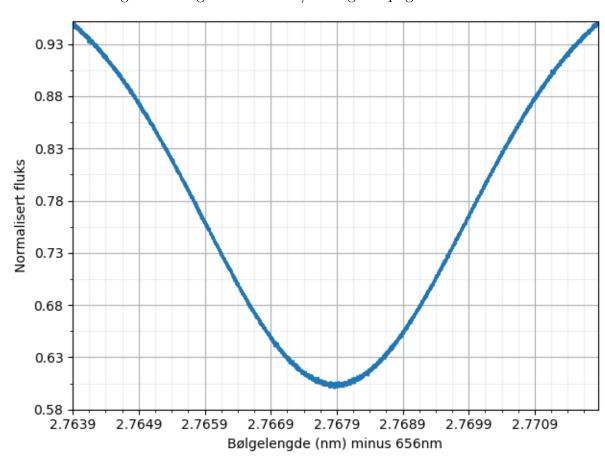
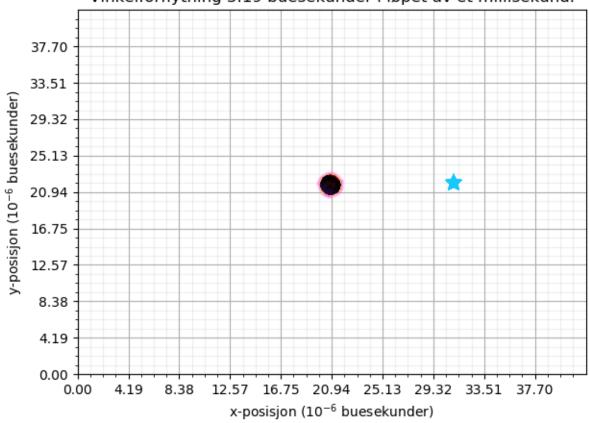


Figure 26: Figur fra filen 2B/2B-Figur-2.png

$Filen~2C/2C_Figur_1.png$

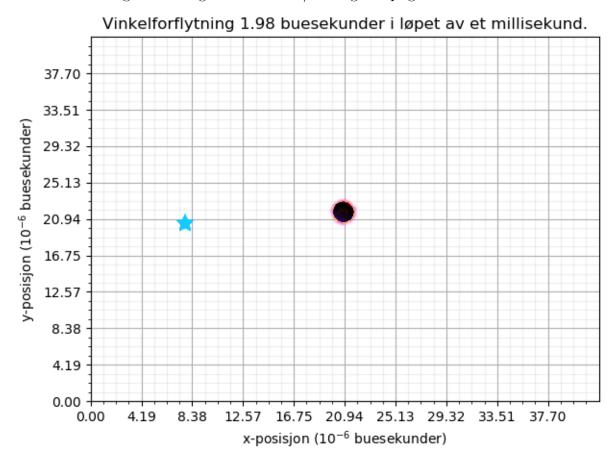
Figure 27: Figur fra filen $2C/2C_Figur_1.png$

Vinkelforflytning 3.19 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

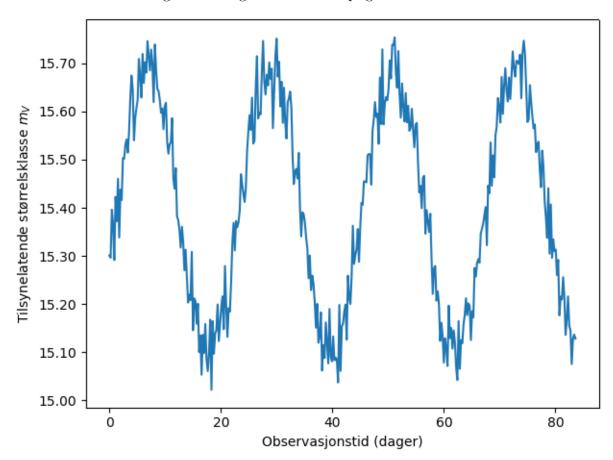
Din destinasjon er Lillehammer som ligger i en avstand av 350 km fra Kristiansand. Du og toget som går i motsatt retning kjører begge med farta 95.57330 km/t.

Filen 3E.txt

Tog1 veier 39300.00000 kg og tog2 veier 49500.00000 kg.

Filen 4A.png

Figure 29: Figur fra filen 4A.png



Filen 4C.txt

Hastigheten til Helium-partikkelen i x-retning er 469 km/s.

Filen 4E.txt

Massen til gassklumpene er 8300000.00 kg.

Hastigheten til G1 i x-retning er 35400.00 km/s.

Hastigheten til G2 i x-retning er 39060.00 km/s.

Filen 4G.txt

Massen til stjerna er 50.00 solmasser og radien er 2.00 solradier.