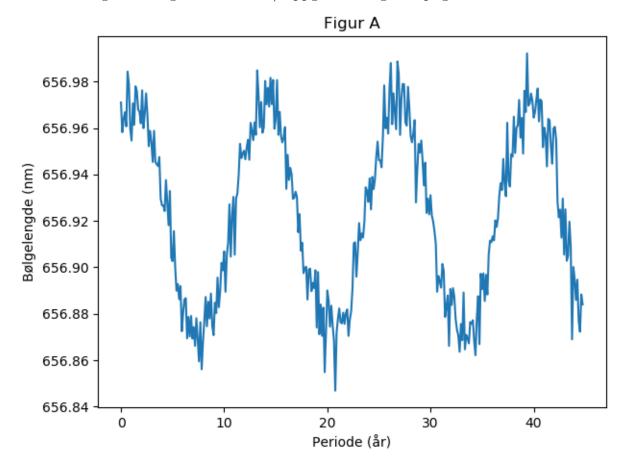
Samlefil for alle data til prøveeksamen

Filen 1A.txt

Perioden P er 167.8 millioner år

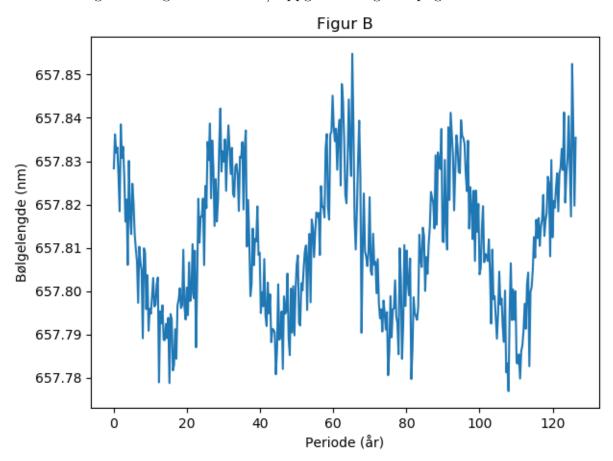
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png

Figure 1: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png



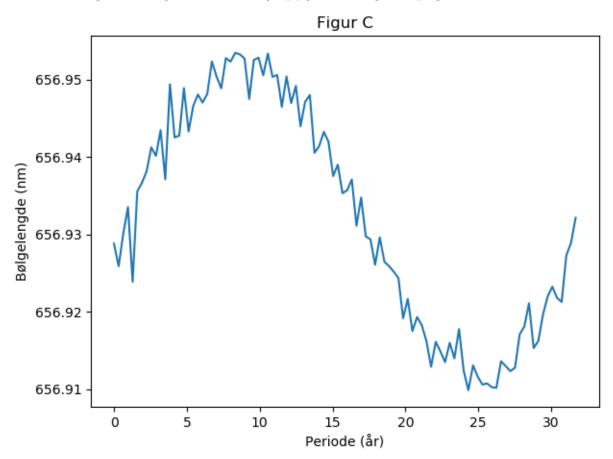
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_B.png$

Figure 2: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_B.png



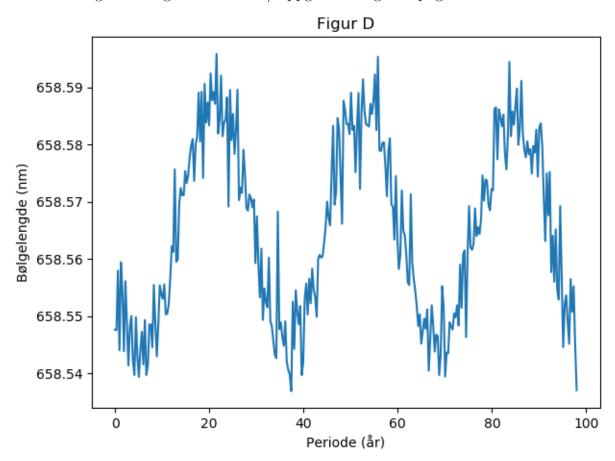
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_C.png$

Figure 3: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_C.png



$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_D.png$

Figure 4: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_D.png



Filen 1B/Oppgave1B_Figur_E.png

Figur E 657.15 657.14 657.13 Bølgelengde (nm) 657.12 657.11 657.10 657.09 657.08 10 20 0 30 40 50 60

Periode (år)

Figure 5: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_E.png

Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
-V = 10.28, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B=12.72$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 2.56, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 5.00$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{-}\mathrm{V}=10.28,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m_B = 11.72

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 2.56, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B=4.00$

Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.00 og store halvakse a=40.79 AU.

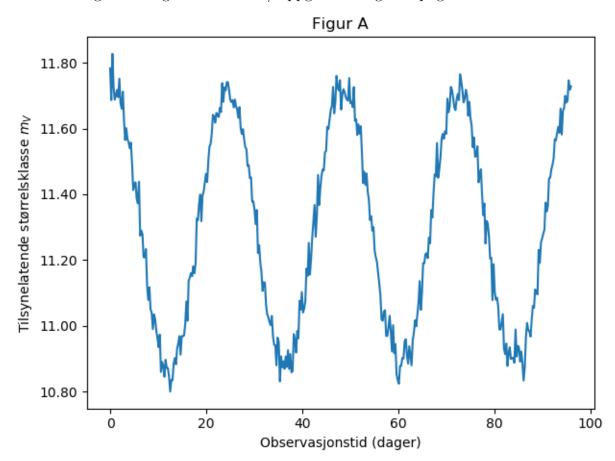
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.00 og store halvakse a=35.33 AU.

Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 666.28 nm finner du størst fluks

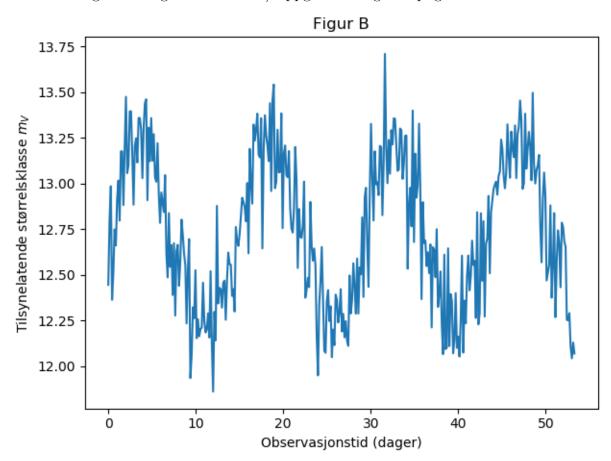
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_A.png$

Figure 6: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_A.png



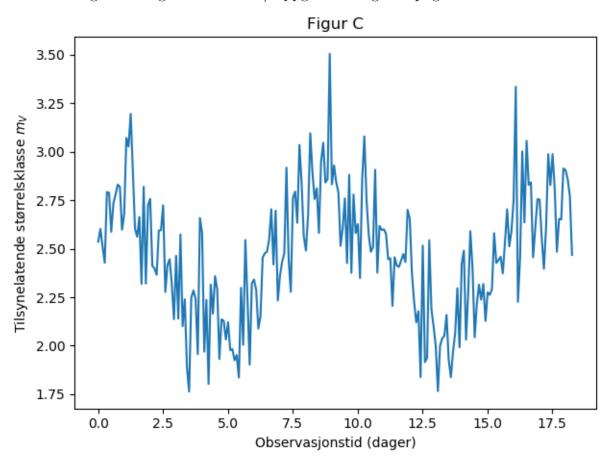
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_B.png$

Figure 7: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_B.png



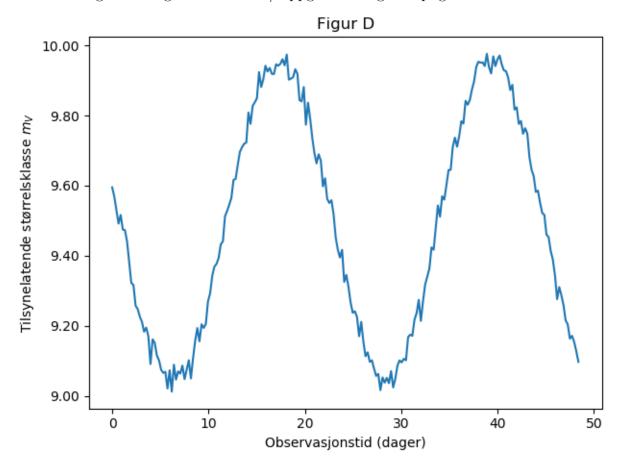
$Filen \ 1G/Oppgave1G_Figur_C.png$

Figure 8: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_C.png



$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_D.png$

Figure 9: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_D.png



Filen 1G/Oppgave1G_Figur_E.png

10.25 - 10.00 - 10.00 - 9.75 - 9.50 - 9.25 - 9.00 - 8.75 -

Figure 10: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_E.png

Filen 1I.txt

8.50

Ó

Gass-sky A har masse på 13.60 solmasser, temperatur på 16.60 Kelvin og tetthet 1.65e-20 kg per kubikkmeter

4

6

Observasjonstid (dager)

10

12

ż

Gass-sky B har masse på 15.40 solmasser, temperatur på 56.40 Kelvin og tetthet 4.17e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 10.20 solmasser, temperatur på 78.10 Kelvin og

tetthet 3.71e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 9.60 solmasser, temperatur på 86.50 Kelvin og tetthet 9.51e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 6.00 solmasser, temperatur på 22.80 Kelvin og tetthet 9.57e-21 kg per kubikkmeter

Filen 1J.txt

STJERNE A) stjernas overflate består hovedsaklig av helium

STJERNE B) hele stjerna er elektrondegenerert

STJERNE C) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i sentrum

STJERNE D) stjernas energi kommer hovedsaklig fra fusjon av magnesium i sentrum

STJERNE E) stjerna har et degenerert heliumskall

Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 4.84

Stjerne B har spektralklasse M7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 1.55

Stjerne C har spektralklasse K2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 3.85

Stjerne D har spektralklasse A4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 8.16

Stjerne E har spektralklasse A6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}$ = 9.22

Filen 1P.txt

90

$Filen~2A/Oppgave 2A_Figur 1.png$

2 ·

1 -

i

ź

3

5

x-posisjon (buesekunder)

9

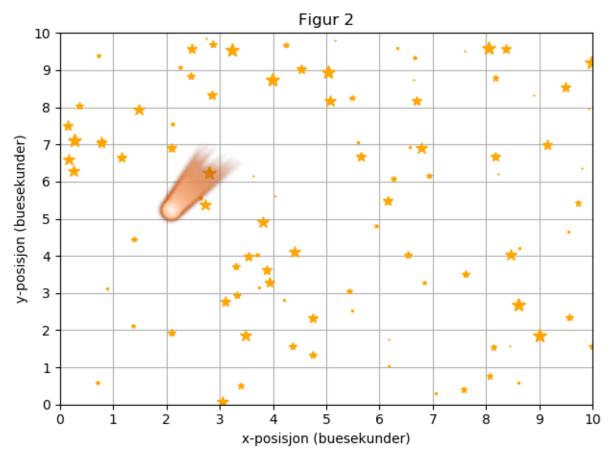
10

Figur 1

Figure 11: Figur fra filen 2A/Oppgave2A_Figur1.png

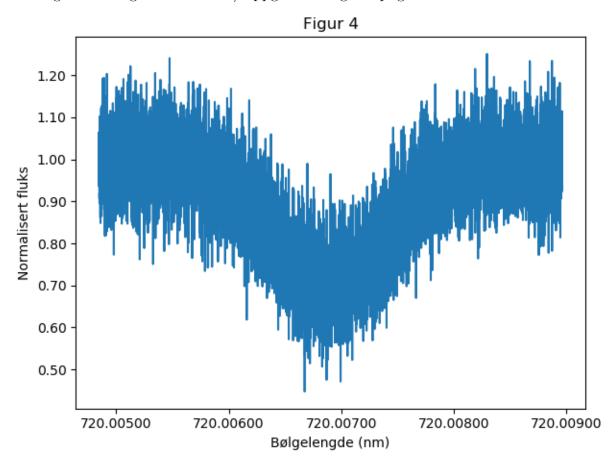
$Filen~2A/Oppgave 2A_Figur 2.png$

Figure 12: Figur fra filen 2A/Oppgave2A_Figur2.png



$Filen\ 2B/Oppgave 2B_Figur\ 4.png$

Figure 13: Figur fra filen 2B/Oppgave2B_Figur 4.png



4.png

Filen 2B/Oppgave2B_Figur3.png

Figur 3 10 9 8 y-posisjon (buesekunder) 7 6 5 3 2 1 i ż ż 5 10 x-posisjon (buesekunder)

Figure 14: Figur fra filen 2B/Oppgave2B_Figur3.png

Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.4829999999999998490097 AU.

Tangensiell hastighet er 43660.392133715897216462 m/s.

Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=3.546 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=6.720 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=20.676.

Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9404 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00049 sekunder målt i bakkesystemet.

Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=1020.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9941 ganger lyshastigheten.

Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 776.10 nm.

Filen 4A.txt

Stjernas masse er 4.15 solmasser.

Stjernas radius er 0.68 solradier.

Filen 4C.png

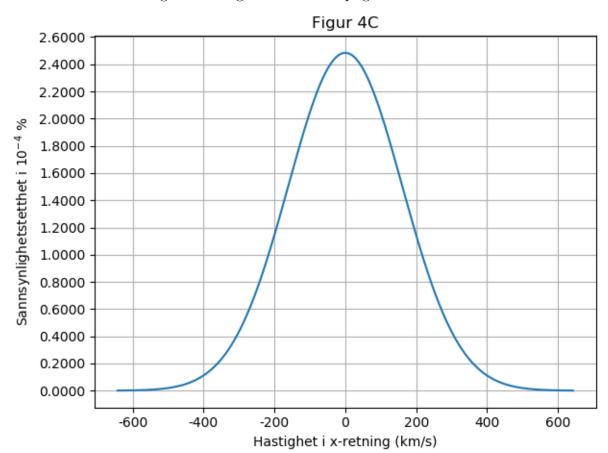


Figure 15: Figur fra filen 4C.png

Filen 4D.txt

Kun hvis du ikke fikk til forrige oppgave, skal du bruke denne temperaturen her: 27.17 millioner K

Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 4.32 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=13.09~\mathrm{km}.$

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=19.90~\mathrm{km}.$