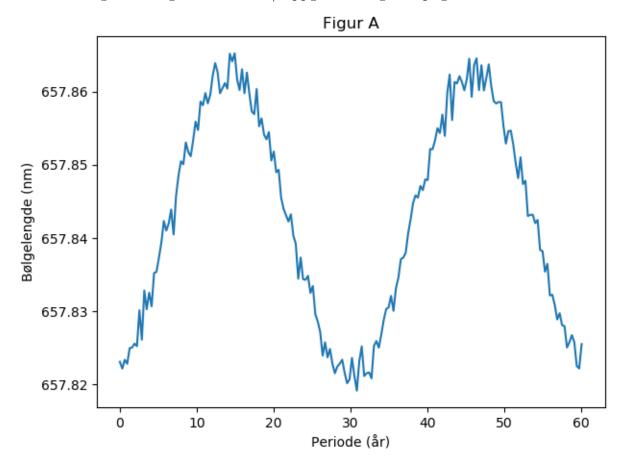
Samlefil for alle data til prøveeksamen

Filen 1A.txt

Perioden P er 149.0 millioner år

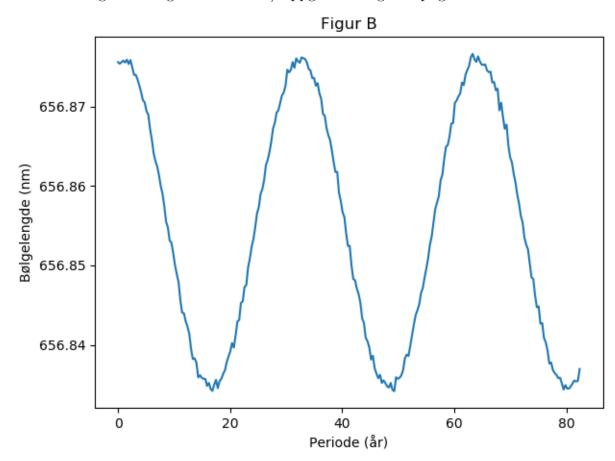
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png

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



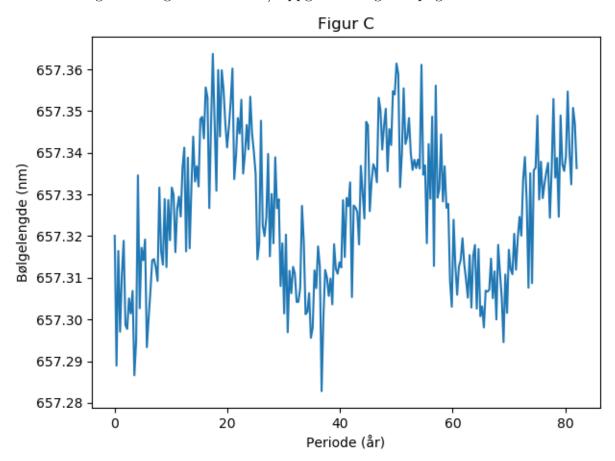
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_B.png$

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



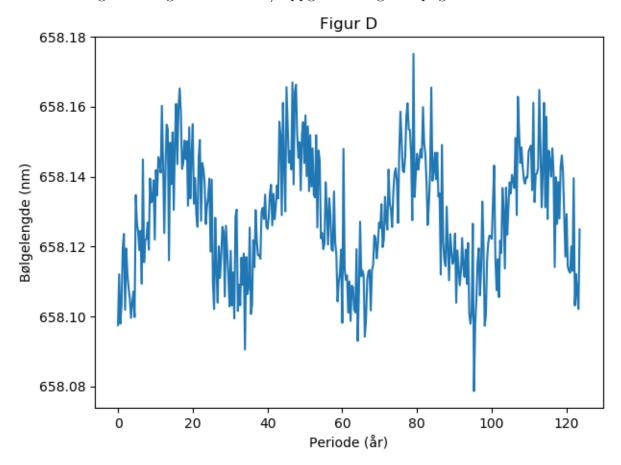
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_C.png$

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 657.00 656.98 Bølgelengde (nm) 656.95 656.93 656.90 656.88 656.85 5 10 20 25 0 15 30 35 Periode (år)

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

Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
-V = 3.16, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B=5.07$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 3.16, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B=6.07$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=9.00,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m_B = 11.91

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 9.00, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 10.91$

Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.63 og store halvakse a=42.75 AU.

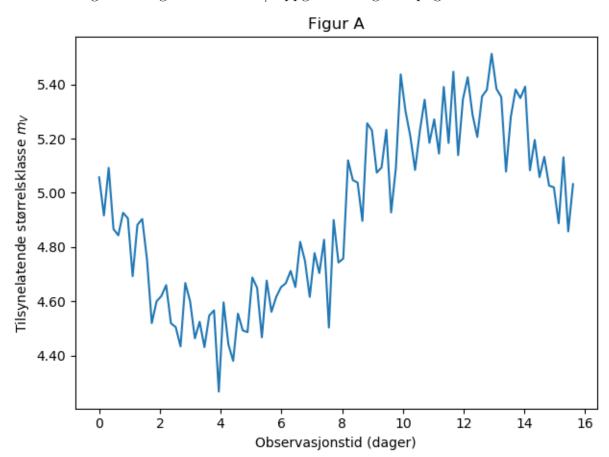
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.63 og store halvakse a=93.72 AU.

Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 746.48 nm finner du størst fluks

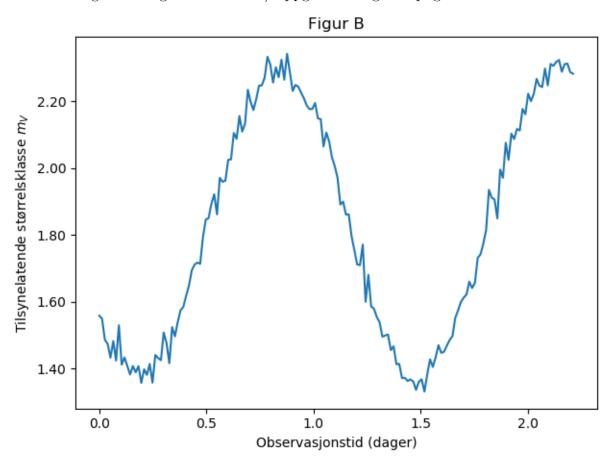
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_A.png$

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



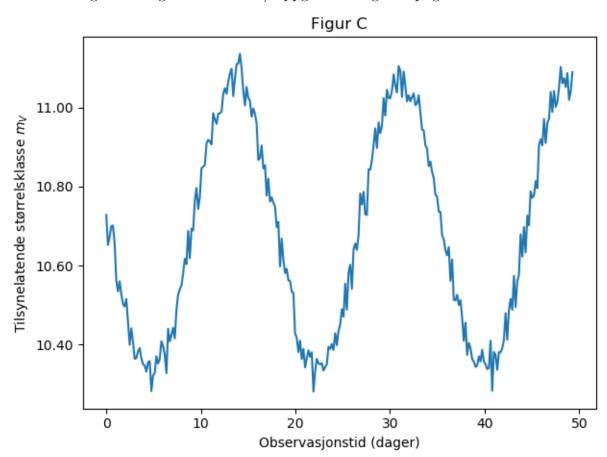
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_B.png$

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



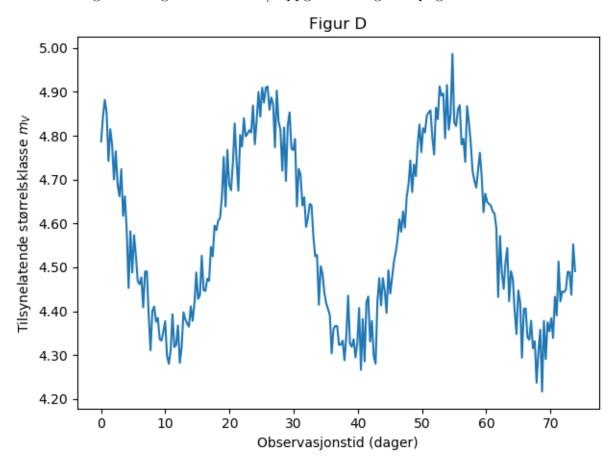
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_C.png$

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

Figur E 12.00 11.80 Tilsynelatende størrelsklasse mv 11.60 11.40 11.20 11.00 10 20 60 0 30 40 50 Observasjonstid (dager)

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

Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 18.00 solmasser, temperatur på 57.80 Kelvin og tetthet 7.89e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 20.20 solmasser, temperatur på 44.50 Kelvin og tetthet 1.73e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 16.40 solmasser, temperatur på 38.90 Kelvin og

tetthet 1.60e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 24.40 solmasser, temperatur på 19.70 Kelvin og tetthet 1.00e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 9.00 solmasser, temperatur på 80.20 Kelvin og tetthet 2.91e-21 kg per kubikkmeter

Filen 1J.txt

STJERNE A) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i sentrum

STJERNE B) stjerna har en degenerert heliumkjerne

STJERNE C) kjernen består av karbon og oksygen og er degenerert

STJERNE D) stjerna har et degenerert heliumskall

STJERNE E) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i sentrum

Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse F2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}\mathrm{V}$ = 3.57

Stjerne B har spektralklasse G6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 9.15

Stjerne C har spektralklasse M1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 9.86

Stjerne D har spektralklasse G9 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V

= 8.59

Stjerne E har spektralklasse K2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 2.33

Filen 1P.txt

Alle gasspartiklene har fart 100 m/s i tilfeldige (uniformt fordelte) retninger.

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

1 -

i

ź

3

5

x-posisjon (buesekunder)

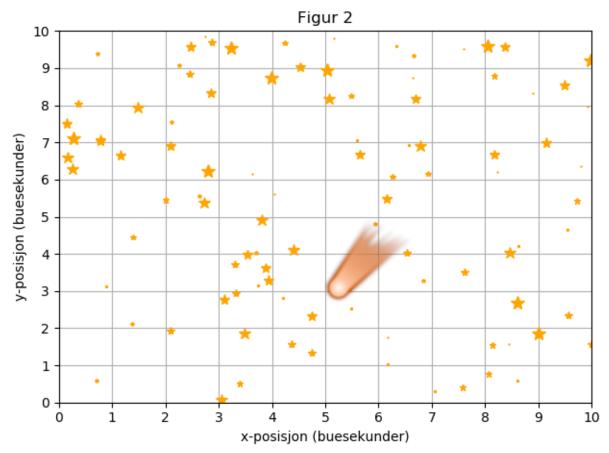
9

10

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

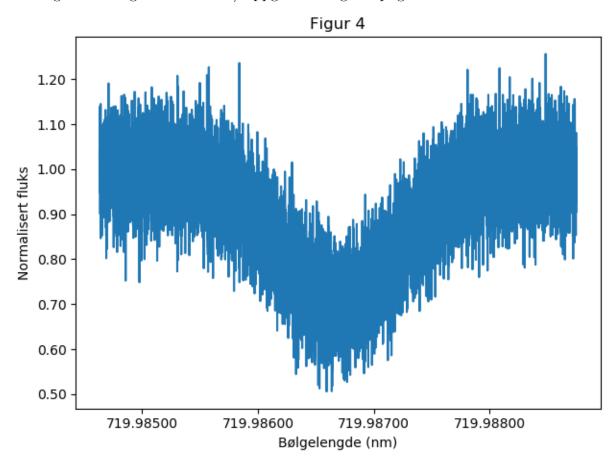
$Filen~2A/Oppgave 2A_Figur 2.png$

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 ġ ż 10 x-posisjon (buesekunder)

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

Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.72399999999999997690736 AU.

Tangensiell hastighet er 36346.29383453621994704 m/s.

Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=2.190 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=7.495 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=19.361.

Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9604 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00044 sekunder målt i bakkesystemet.

Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=1050.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9935 ganger lyshastigheten.

Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 703.80 nm.

Filen 4A.txt

Stjernas masse er 2.54 solmasser.

Stjernas radius er 0.55 solradier.

Filen 4C.png

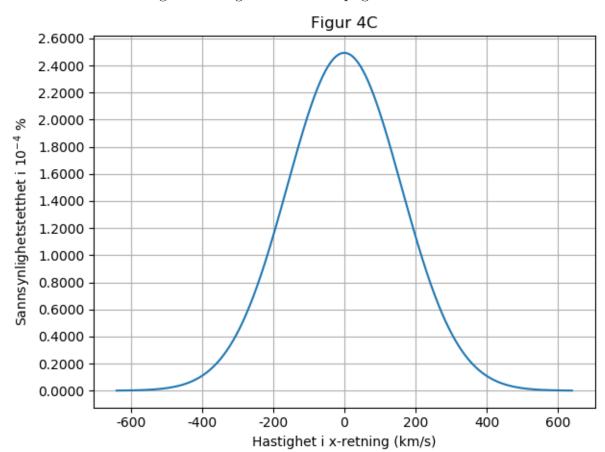


Figure 15: Figur fra filen 4C.png

Filen 4D.txt

Kun hvis du ikke fikk til forrige oppgave, skal du bruke denne temperaturen her: 25.64 millioner K

Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 2.29 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er r $=6.98~\mathrm{km}.$

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=10.38~\mathrm{km}.$