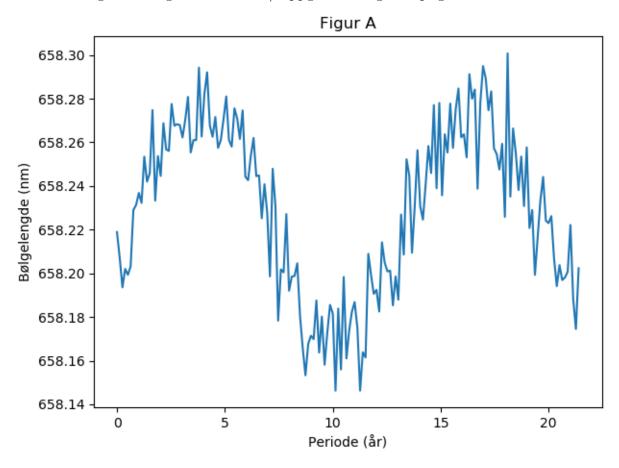
Samlefil for alle data til prøveeksamen

Filen 1A.txt

Perioden P er 158.7 millioner år

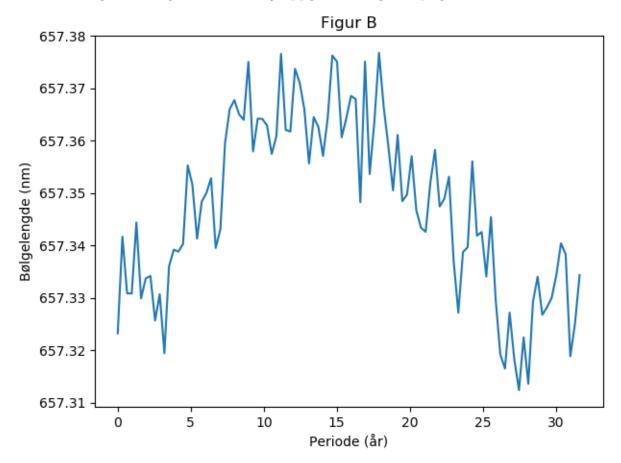
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png

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



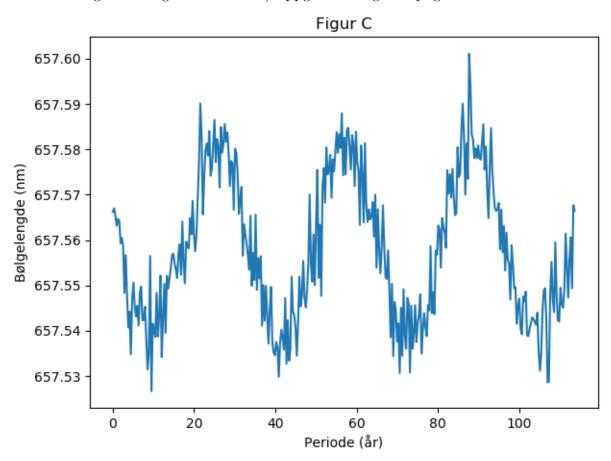
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_B.png$

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



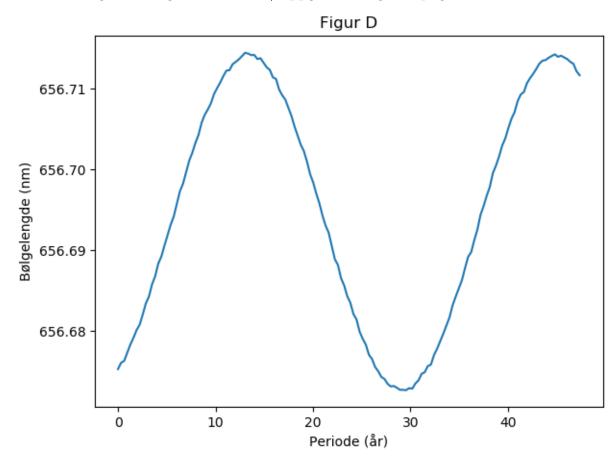
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_C.png$

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 657.07 657.06 657.05 Bølgelengde (nm) 657.04 657.03 657.02 657.01 5 20 25 0 10 15 30 Periode (år)

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

Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
-V = 6.52, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 8.52$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m_V = 14.84, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 16.84$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=6.52,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m_B = 7.52

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m_V = 14.84, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 15.84$

Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.63 og store halvakse a=42.55 AU.

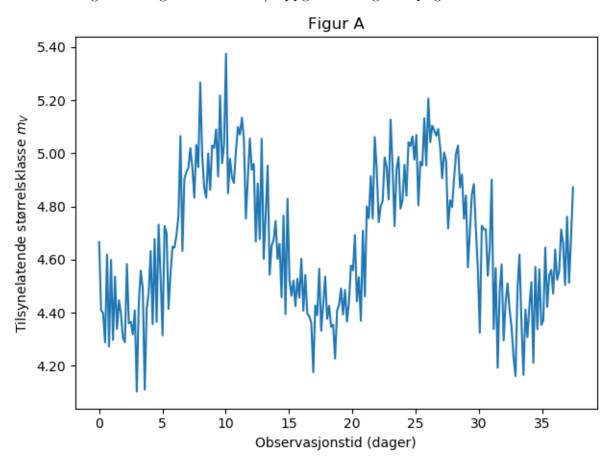
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.63 og store halvakse a=53.00 AU.

Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 433.88 nm finner du størst fluks

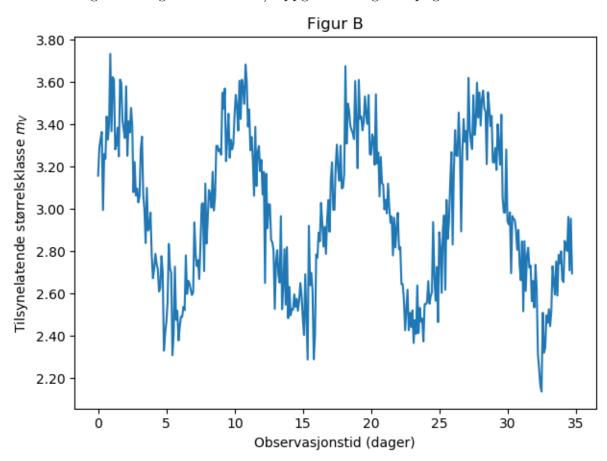
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_A.png$

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



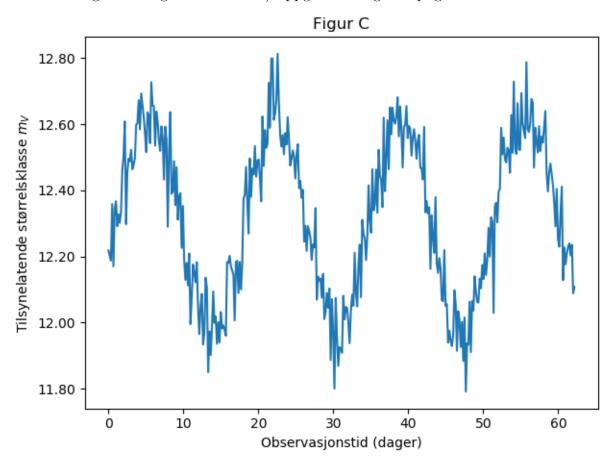
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_B.png$

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



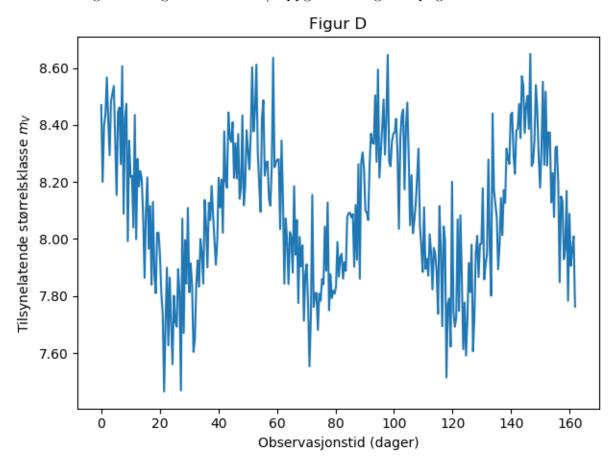
$Filen \ 1G/Oppgave1G_Figur_C.png$

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 3.60 Tilsynelatende størrelsklasse m_V 3.50 3.40 3.30 3.20 3.10 3.00 2.90 ò 20 40 60 80 100 120 140 Observasjonstid (dager)

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

Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 6.40 solmasser, temperatur på 26.30 Kelvin og tetthet 3.25e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 6.20 solmasser, temperatur på 45.90 Kelvin og tetthet 8.73e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 16.00 solmasser, temperatur på 13.90 Kelvin og

tetthet 1.25e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 5.60 solmasser, temperatur på 20.70 Kelvin og tetthet 9.89e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 18.80 solmasser, temperatur på 79.50 Kelvin og tetthet 7.29e-22 kg per kubikkmeter

Filen 1J.txt

STJERNE A) stjernas energi kommer fra Planck-stråling alene

STJERNE B) stjernas overflate består hovedsaklig av helium

STJERNE C) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i sentrum

STJERNE D) hele stjerna er elektrondegenerert

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

Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse A6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 5.62

Stjerne B har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 1.55

Stjerne C har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 3.78

Stjerne D har spektralklasse M7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}$ V = 7.03

Stjerne E har spektralklasse F8 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 4.48

Filen 1P.txt

Alle gasspartiklene har fart $100~\mathrm{m/s}$ i tilfeldige (uniformt fordelte) retninger.

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

1 -

i

ź

3

5

x-posisjon (buesekunder)

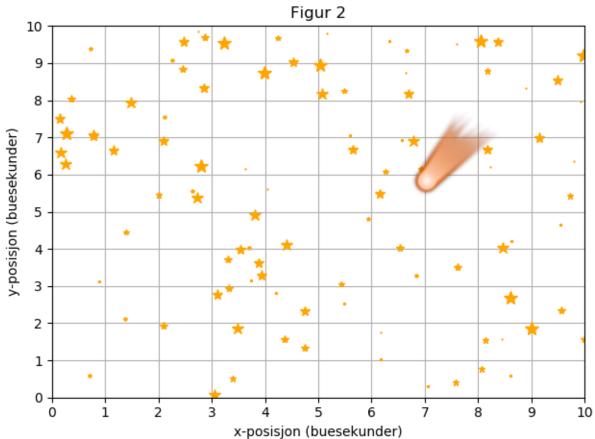
9

10

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

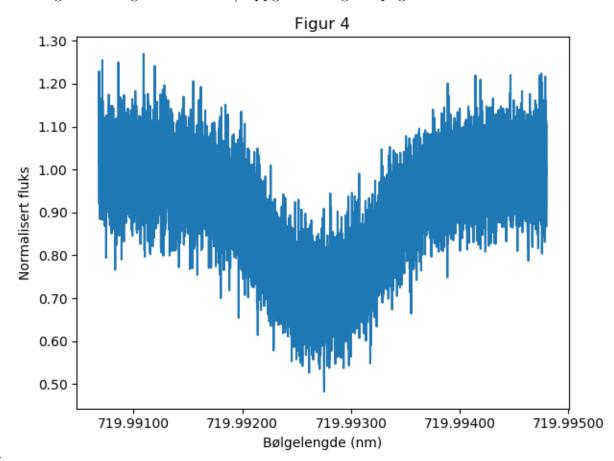
$Filen~2A/Oppgave 2A_Figur 2.png$

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 5 10 x-posisjon (buesekunder)

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

Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.811999999999994404476 AU.

Tangensiell hastighet er 43133.800689305855485145 m/s.

Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=2.570 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=7.340 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=19.321.

Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9572 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00026 sekunder målt i bakkesystemet.

Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=720.0 km.

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

Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 664.80 nm.

Filen 4A.txt

Stjernas masse er 4.07 solmasser.

Stjernas radius er 0.67 solradier.

Filen 4C.png

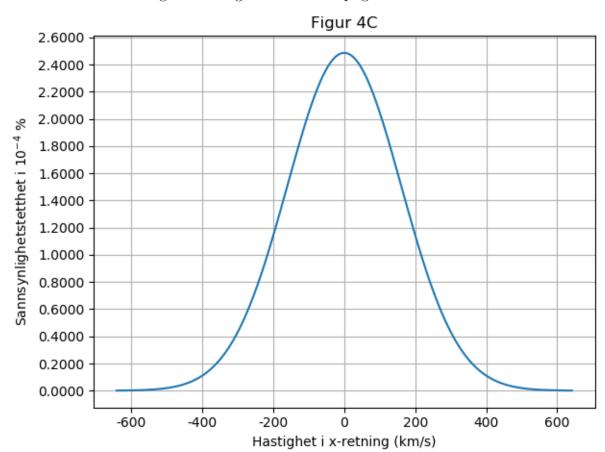


Figure 15: Figur fra filen 4C.png

Filen 4D.txt

Kun hvis du ikke fikk til forrige oppgave, skal du bruke denne temperaturen her: 25.60 millioner K

Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 2.85 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er r $=8.70~\mathrm{km}.$

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=13.21~\mathrm{km}.$