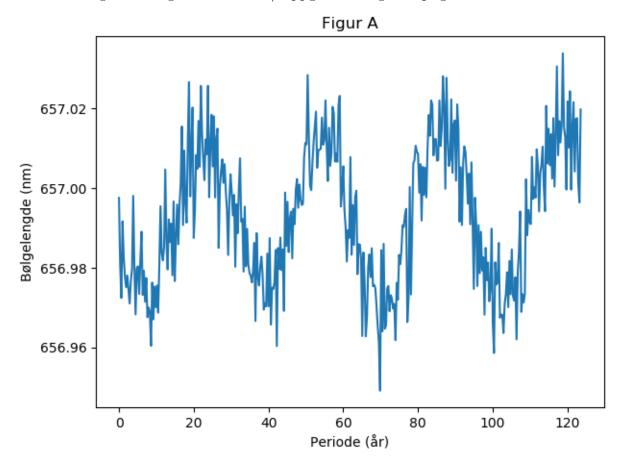
Samlefil for alle data til prøveeksamen

Filen 1A.txt

Perioden P er 118.6 millioner år

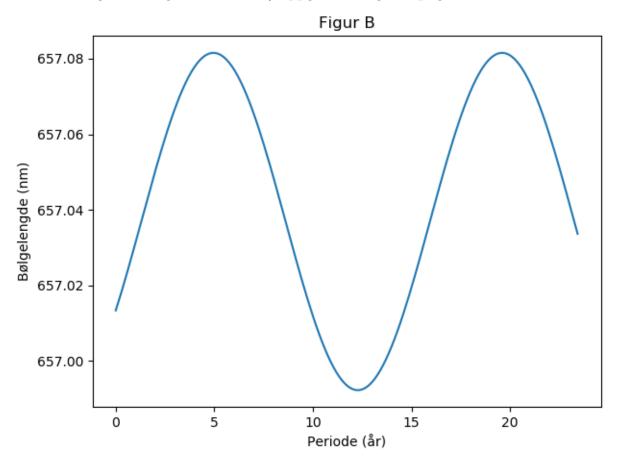
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png

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



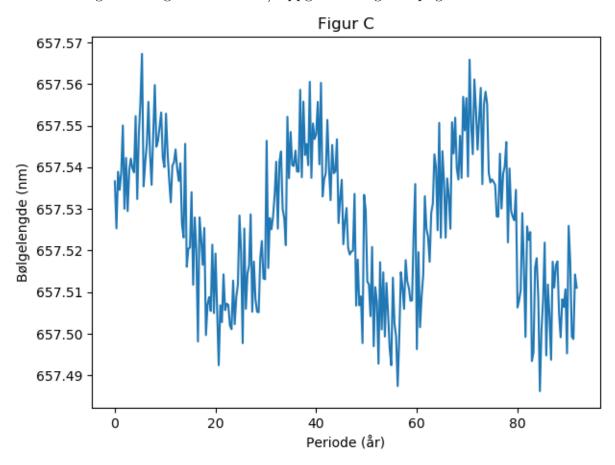
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_B.png$

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



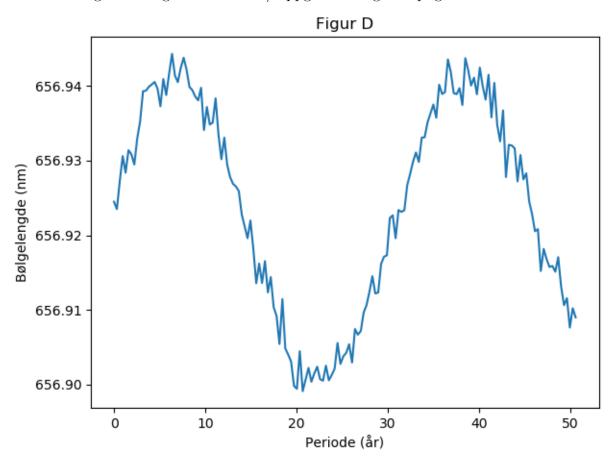
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_C.png$

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

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

Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
-V = 2.08, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B=4.34$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 8.56, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 10.82$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=8.56,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m_B = 9.82

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 2.08, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 3.34$

Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.53 og store halvakse a=80.10 AU.

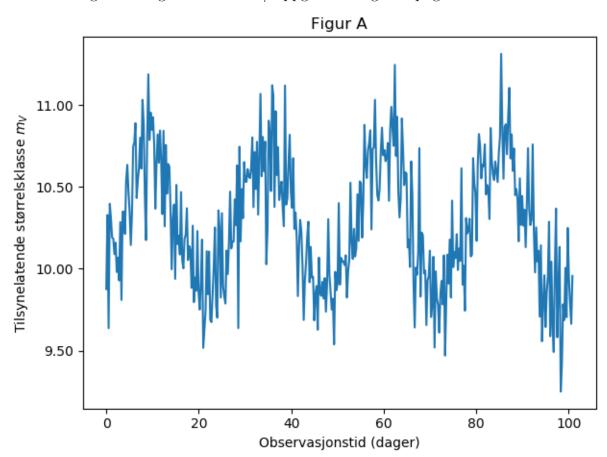
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.53 og store halvakse a=33.70 AU.

Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 407.60 nm finner du størst fluks

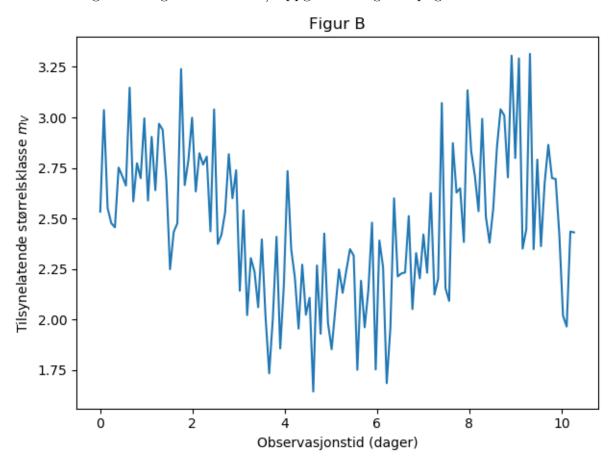
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_A.png$

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



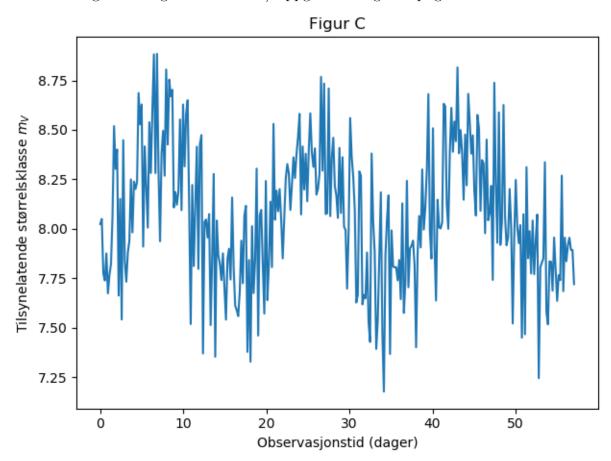
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_B.png$

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



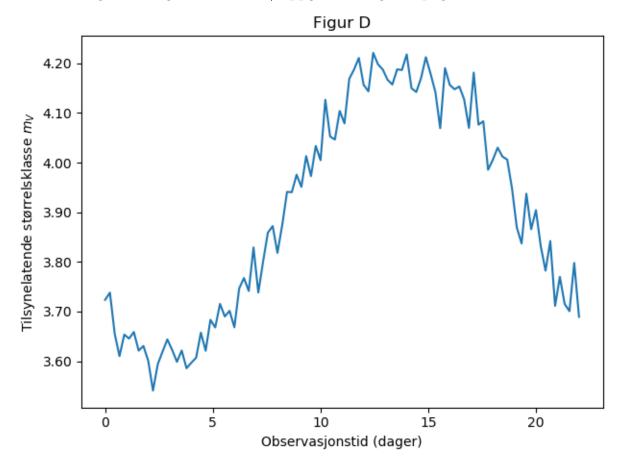
$Filen \ 1G/Oppgave1G_Figur_C.png$

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 6.20 Tilsynelatende størrelsklasse m_V 6.00 5.80 5.60 5.40 5.20 10 20 ò 30 40 60 70 50 Observasjonstid (dager)

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

Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 5.40 solmasser, temperatur på 76.00 Kelvin og tetthet 9.64e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 5.80 solmasser, temperatur på 22.80 Kelvin og tetthet 5.45e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 18.40 solmasser, temperatur på 59.20 Kelvin og

tetthet 6.57e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 17.40 solmasser, temperatur på 31.90 Kelvin og tetthet 2.30e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 31.90 solmasser, temperatur på 12.80 Kelvin og tetthet 9.00e-21 kg per kubikkmeter

Filen 1J.txt

STJERNE A) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i skall

STJERNE B) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i skall

STJERNE C) hele stjerna er elektrondegenerert

STJERNE D) stjerna har et degenerert heliumskall

STJERNE E) stjernas energi kommer fra vibrerende molekyler og ikke fra fusjon

Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse K4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 1.99

Stjerne B har spektralklasse F8 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 7.24

Stjerne C har spektralklasse F5 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 7.95

Stjerne D har spektralklasse F8 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}$ V = 7.10

Stjerne E har spektralklasse K4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=5.83$

Filen 1P.txt

90

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

3

2 ·

1 -

i

ź

3

10 9 8 y-posisjon (buesekunder) 7 6 5

5

x-posisjon (buesekunder)

9

10

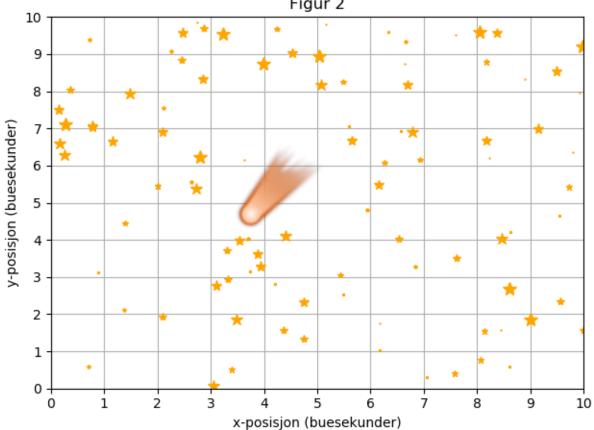
Figur 1

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

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

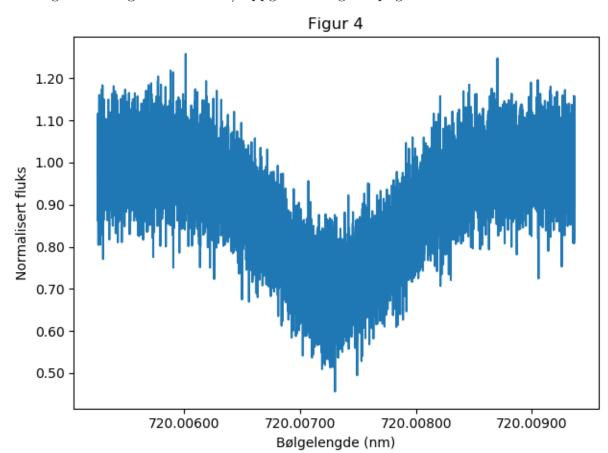
Figur 2

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

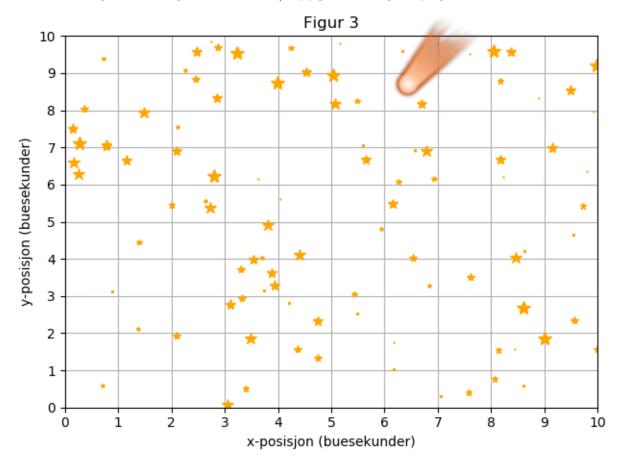


Figure 14: Figur fra filen 2B/Oppgave2B_Figur3.png

Filen 2C.txt

Avstand til solen er 1.04299999999999271694 AU.

Tangensiell hastighet er 30529.527172924983460689 m/s.

Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=2.808 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=7.825 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=16.267.

Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9488 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00054 sekunder målt i bakkesystemet.

Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=830.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9914 ganger lyshastigheten.

Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 521.10 nm.

Filen 4A.txt

Stjernas masse er 5.99 solmasser.

Stjernas radius er 0.83 solradier.

Filen 4C.png

Figur 4C 2.4000 2.2000 2.0000 Sannsynlighetstetthet i 10⁻⁴ % 1.8000 1.6000 1.4000 1.2000 1.0000 0.8000 0.6000 0.4000 0.2000 0.0000 -200 -400 200 -600 400 600 Hastighet i x-retning (km/s)

Figure 15: Figur fra filen 4C.png

Filen 4D.txt

Kun hvis du ikke fikk til forrige oppgave, skal du bruke denne temperaturen her: 14.66 millioner K

Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 3.21 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er r $=9.84~\mathrm{km}.$

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=18.83~\mathrm{km}.$