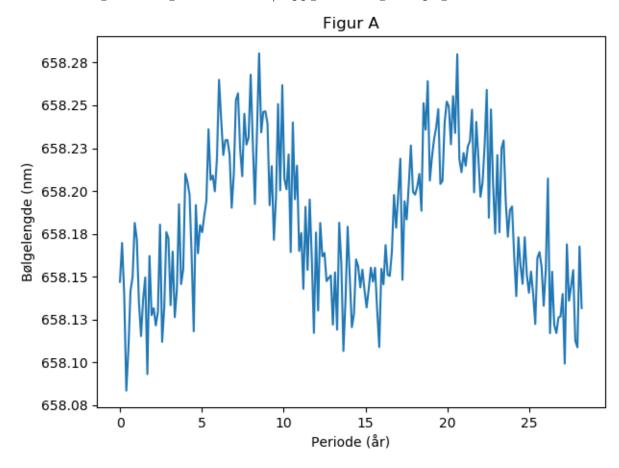
Samlefil for alle data til prøveeksamen

Filen 1A.txt

Perioden P er 251.5 millioner år

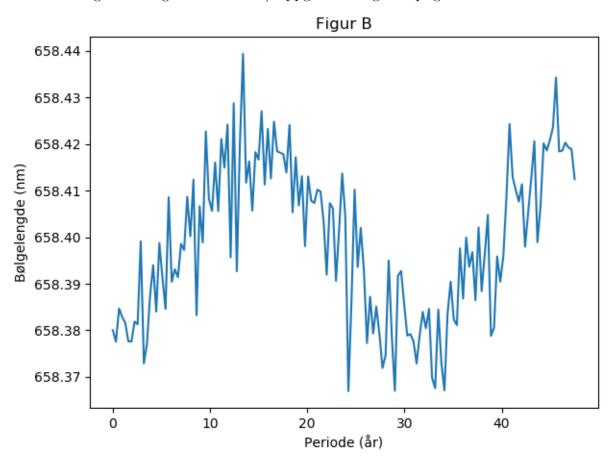
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png

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



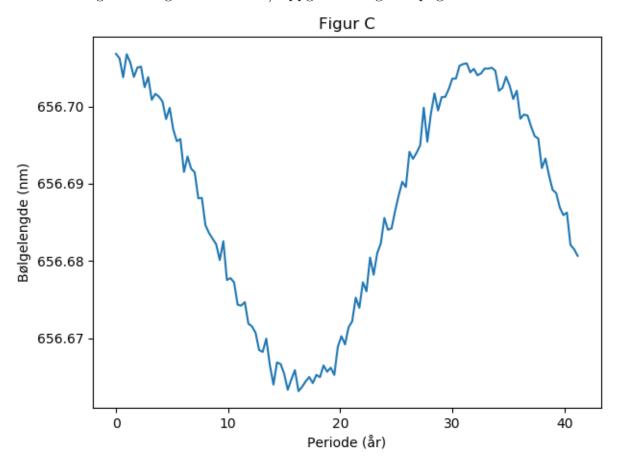
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_B.png$

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



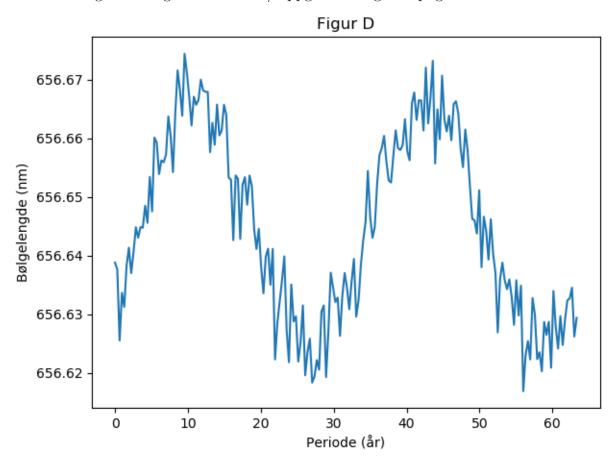
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_C.png$

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

657.42 - 657.41 - 657.40 - 657.39 - 657.38 - 0 20 40 60 80 100 120

Periode (år)

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

Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
-V = 11.34, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B=12.95$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{-}V=11.34,$ tilsynelatende blå størrelseklass $m_{-}B=13.95$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse $m_-V = 3.70$, tilsynelatende

blå størrelseklass m_B = 6.31

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 3.70, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 5.31$

Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.49 og store halvakse a=61.79 AU.

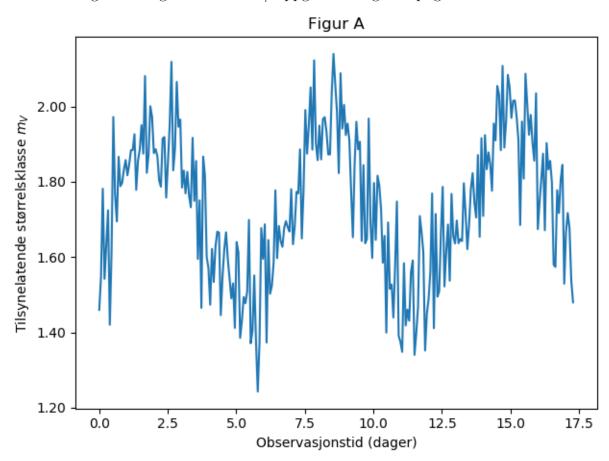
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.49 og store halvakse a=64.62 AU.

Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 454.48 nm finner du størst fluks

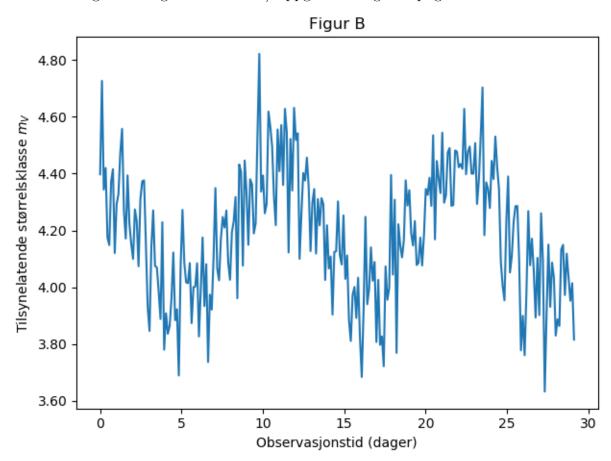
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_A.png$

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



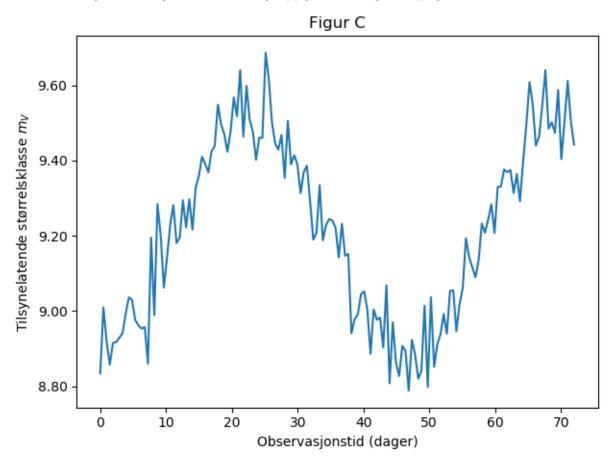
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_B.png$

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



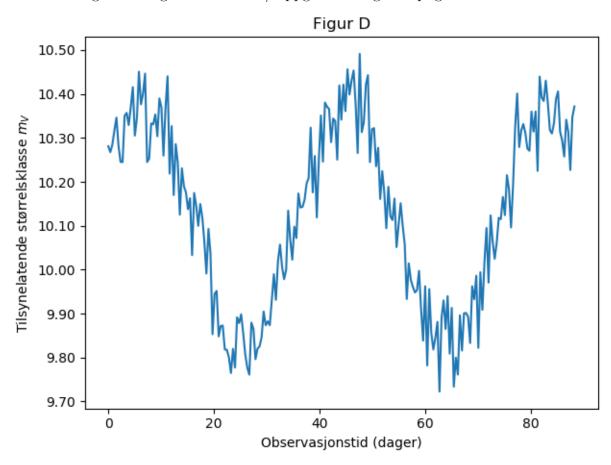
$Filen \ 1G/Oppgave1G_Figur_C.png$

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 10.70 Tilsynelatende størrelsklasse m_V 10.60 10.50 10.40 10.30 10.20 10.10 10 20 40 60 70 Ó 30 50 80

Observasjonstid (dager)

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

Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 12.80 solmasser, temperatur på 29.80 Kelvin og tetthet 1.58e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 15.20 solmasser, temperatur på 34.00 Kelvin og tetthet 3.01e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 23.00 solmasser, temperatur på 39.60 Kelvin og

tetthet 7.48e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 32.80 solmasser, temperatur på 17.20 Kelvin og tetthet 1.55e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 13.80 solmasser, temperatur på 38.20 Kelvin og tetthet 5.31e-22 kg per kubikkmeter

Filen 1J.txt

STJERNE A) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i sentrum

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

STJERNE C) stjernas energi kommer fra frigjort gravitasjonsenergi

STJERNE D) hele stjerna er elektrondegenerert

STJERNE E) stjernas overflate består hovedsaklig av helium

Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse M7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 2.56

Stjerne B har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 3.21

Stjerne C har spektralklasse G3 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 9.43

Stjerne D har spektralklasse G3 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}$ V = 5.33

Stjerne E har spektralklasse B9 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 5.55

Filen 1P.txt

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

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

2 ·

1 -

i

ź

3

5

x-posisjon (buesekunder)

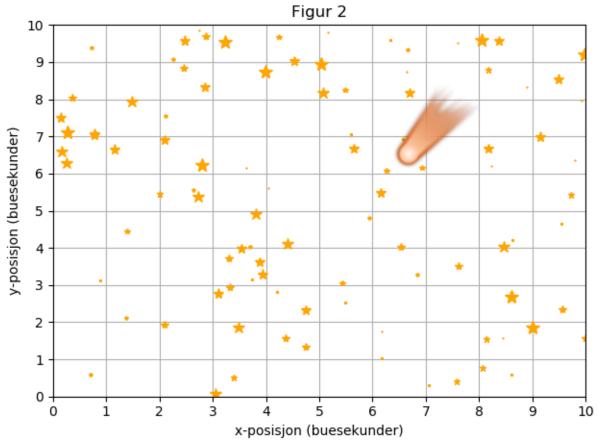
9

10

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

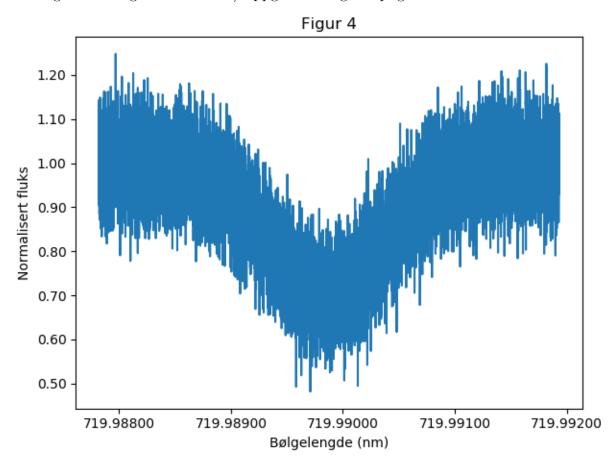
$Filen~2A/Oppgave 2A_Figur 2.png$

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 ź 3 ġ 5 10 x-posisjon (buesekunder)

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

Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.497999999999999822364 AU.

Tangensiell hastighet er 57594.634306826548709068 m/s.

Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=3.446 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=7.625 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=17.803.

Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9512 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00050 sekunder målt i bakkesystemet.

Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=1010.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9903 ganger lyshastigheten.

Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 623.10 nm.

Filen 4A.txt

Stjernas masse er 5.39 solmasser.

Stjernas radius er 0.78 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 -200 200 -400 -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: 25.30 millioner K

Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 4.17 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=12.74~\mathrm{km}.$

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=22.53~\mathrm{km}.$