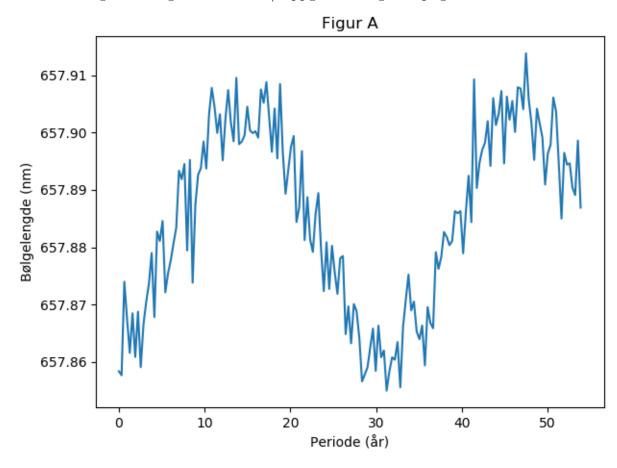
# Samlefil for alle data til prøveeksamen

## Filen 1A.txt

Perioden P er 203.9 millioner år

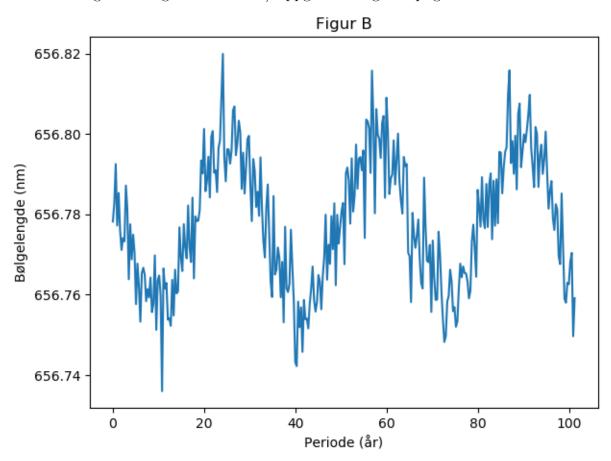
# Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png

Figure 1: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png



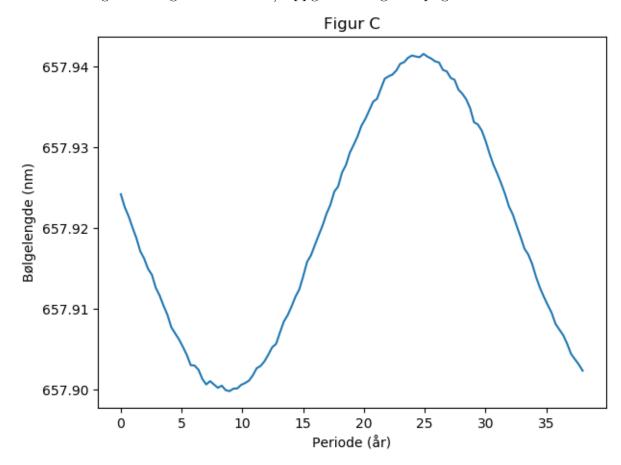
# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png$

Figure 2: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png



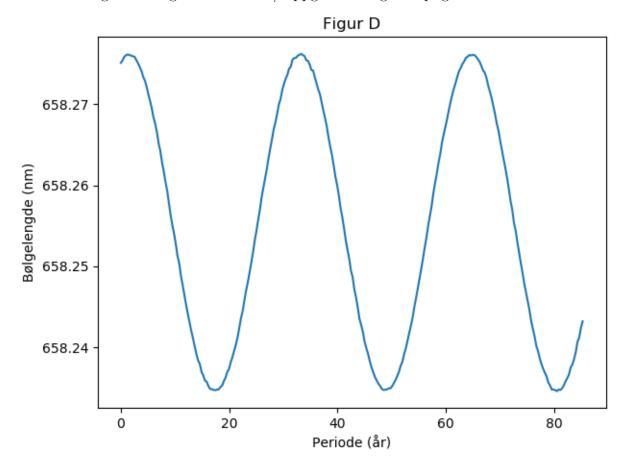
# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_C.png$

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

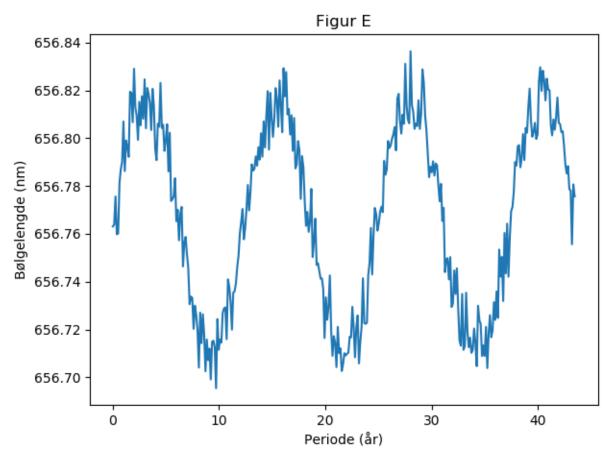


Figure 5: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_E.png

## Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>-V = 1.90, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B=3.41$ 

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 1.90, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B=4.41$ 

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<sub>-</sub>V = 6.98, tilsynelatende

blå størrelseklass m\_B = 9.49

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 6.98, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 8.49$ 

#### Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.45 og store halvakse a=72.74 AU.

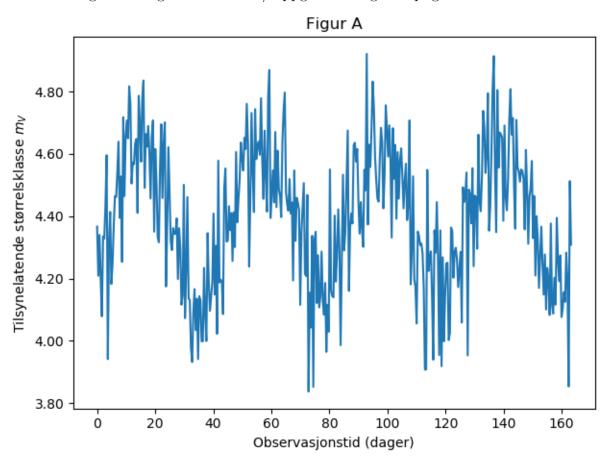
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.45 og store halvakse a=79.59 AU.

#### Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 479.44 nm finner du størst fluks

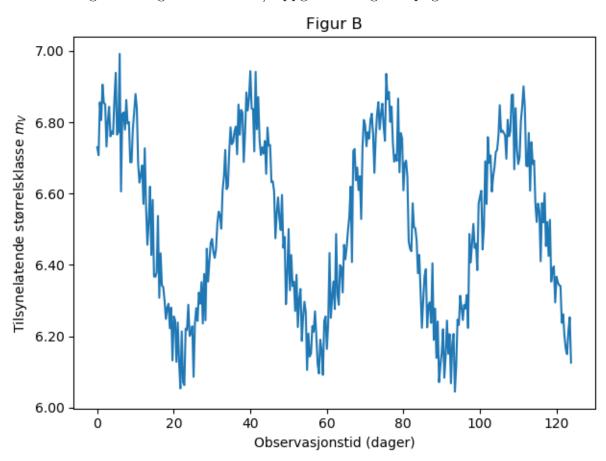
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png$

Figure 6: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png



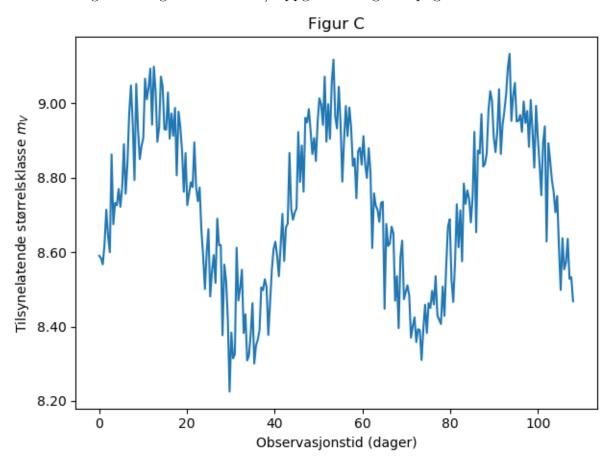
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png$

Figure 7: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png



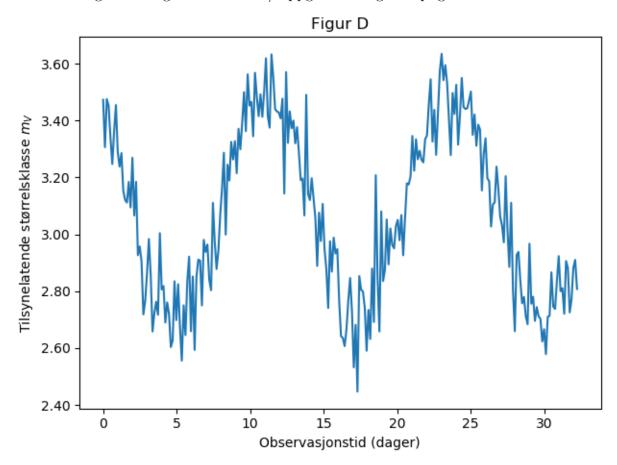
# $Filen \ 1G/Oppgave1G\_Figur\_C.png$

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

2.00 - 1.80 - 1.40 - 1.20 - 1.00 - 0 2 4 6 8 10 12

Observasjonstid (dager)

Figure 10: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_E.png

## Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 21.60 solmasser, temperatur på 41.00 Kelvin og tetthet 3.96e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 10.40 solmasser, temperatur på 64.80 Kelvin og tetthet 6.04e-22 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 13.90 solmasser, temperatur på 15.20 Kelvin og

tetthet 1.78e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 17.80 solmasser, temperatur på 66.20 Kelvin og tetthet 8.27e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 21.00 solmasser, temperatur på 22.80 Kelvin og tetthet 7.61e-21 kg per kubikkmeter

#### Filen 1J.txt

STJERNE A) stjerna har et degenerert heliumskall

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

STJERNE C) stjerna har en degenerert heliumkjerne

STJERNE D) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i skall

STJERNE E) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i sentrum

#### Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse A1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}$ V = 8.73

Stjerne B har spektralklasse F2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 9.72

Stjerne C har spektralklasse M4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 2.80

Stjerne D har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}$ V = 9.36

Stjerne E har spektralklasse M1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 4.27

## 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

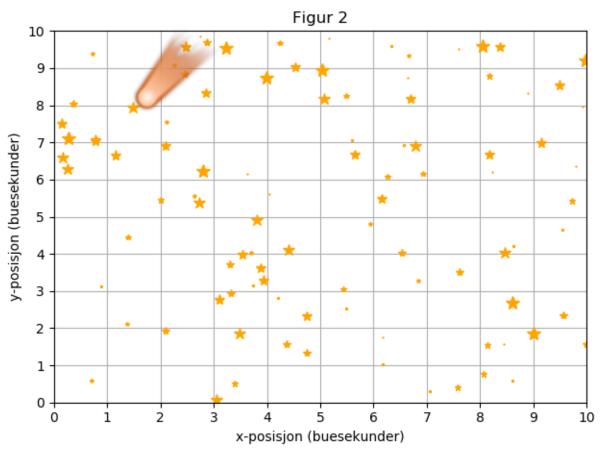
10

Figur 1

Figure 11: Figur fra filen 2A/Oppgave2A\_Figur1.png

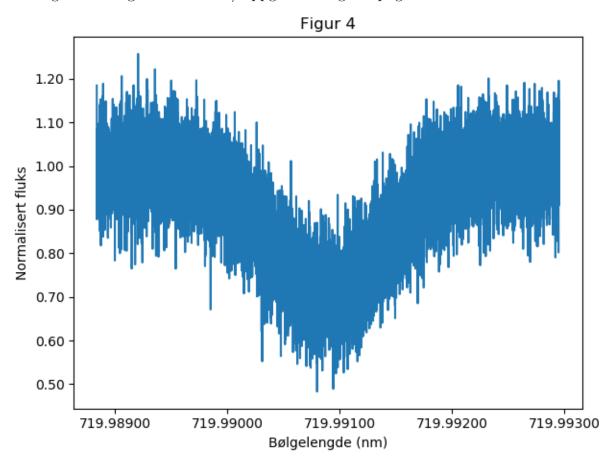
# $Filen~2A/Oppgave 2A\_Figur 2.png$

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 ġ ż 5 10 x-posisjon (buesekunder)

Figure 14: Figur fra filen 2B/Oppgave2B\_Figur3.png

## Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.461999999999996624922 AU.

Tangensiell hastighet er 55100.740482606968726031 m/s.

#### Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=3.710 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=9.860 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=18.979.

#### Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9556 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00070 sekunder målt i bakkesystemet.

#### Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=120.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9932 ganger lyshastigheten.

#### Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 623.70 nm.

#### Filen 4A.txt

Stjernas masse er 3.65 solmasser.

Stjernas radius er 0.64 solradier.

## Filen 4C.png

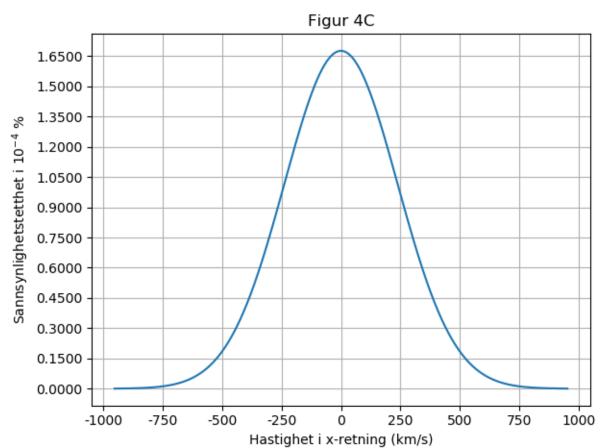


Figure 15: Figur fra filen 4C.png

### Filen 4D.txt

Kun hvis du ikke fikk til forrige oppgave, skal du bruke denne temperaturen her: 27.98 millioner K

### Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 4.56 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=14.26~\mathrm{km}.$ 

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=22.97~\mathrm{km}.$