

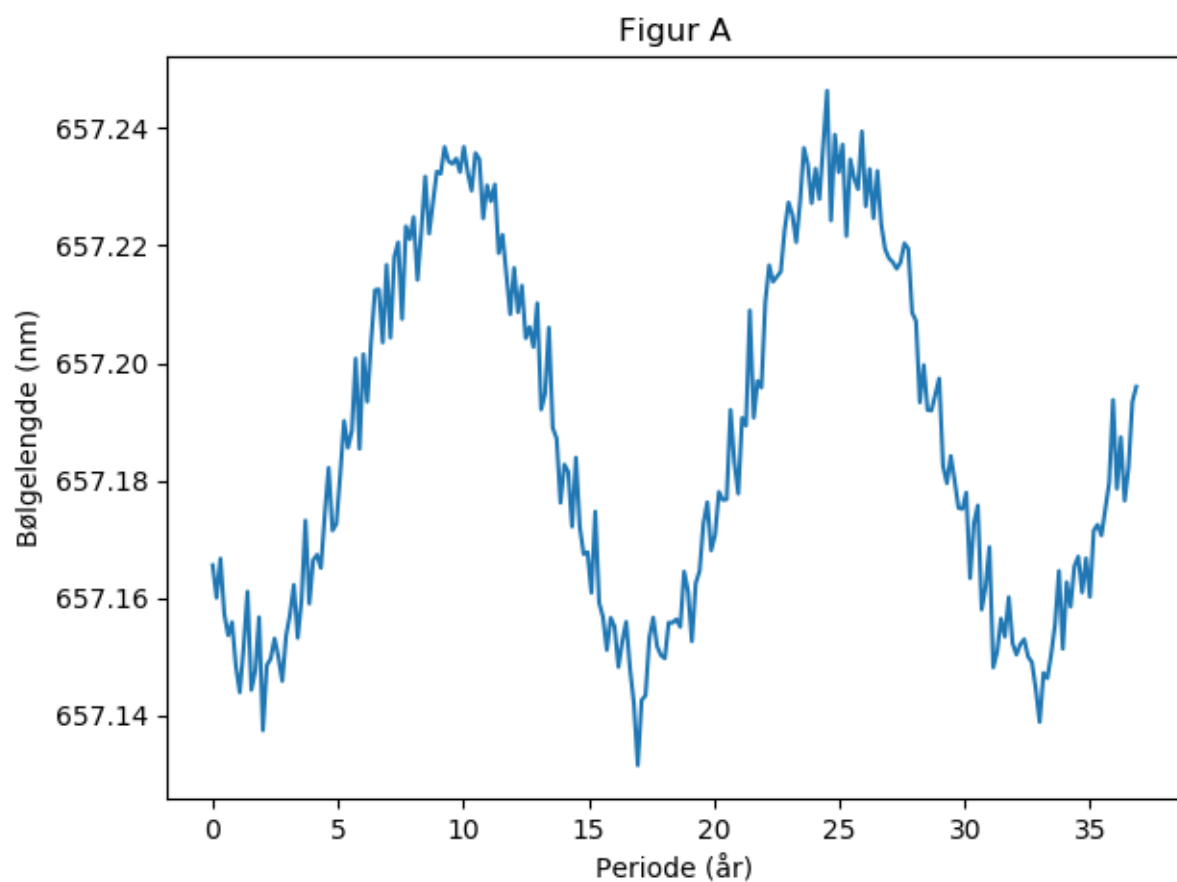
# Samlefil for alle data til prøveeksamen

## Filen 1A.txt

Perioden P er 188.5 millioner år

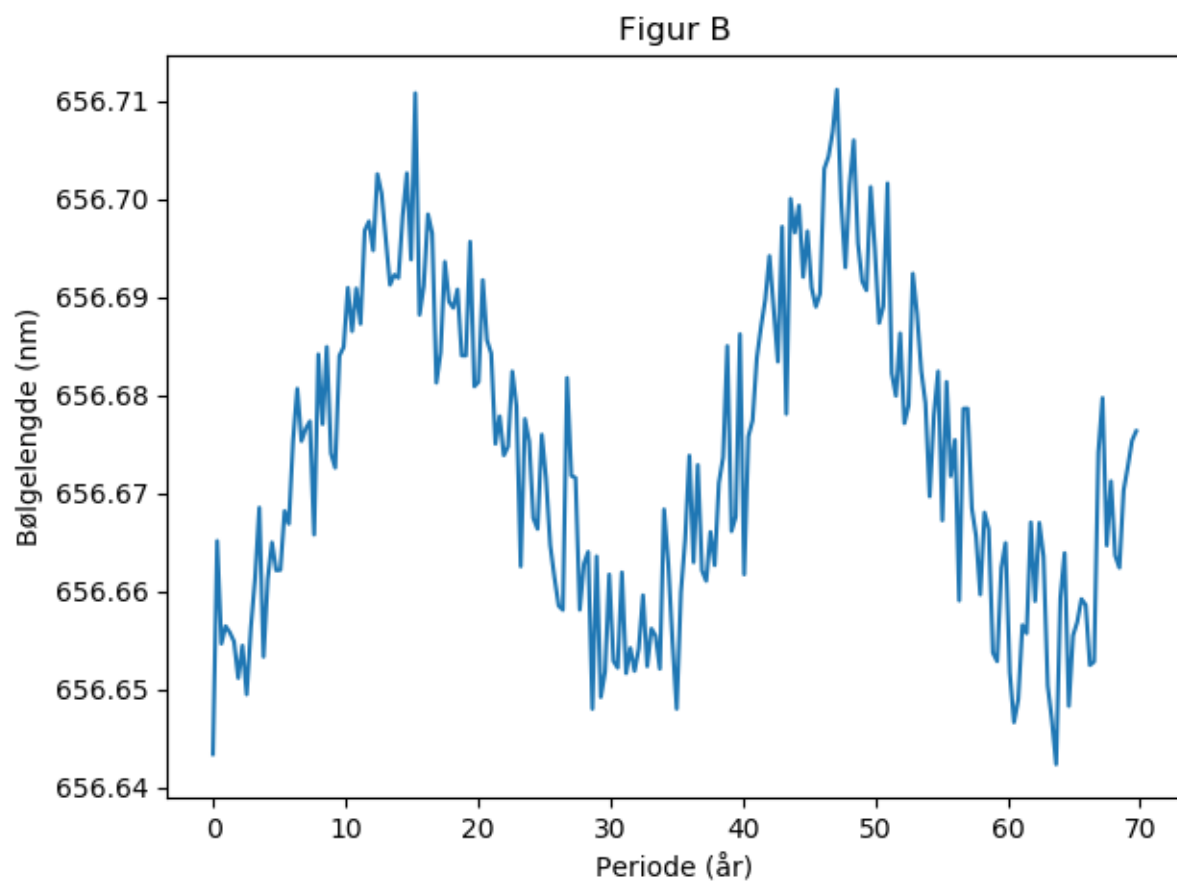
## Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png

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



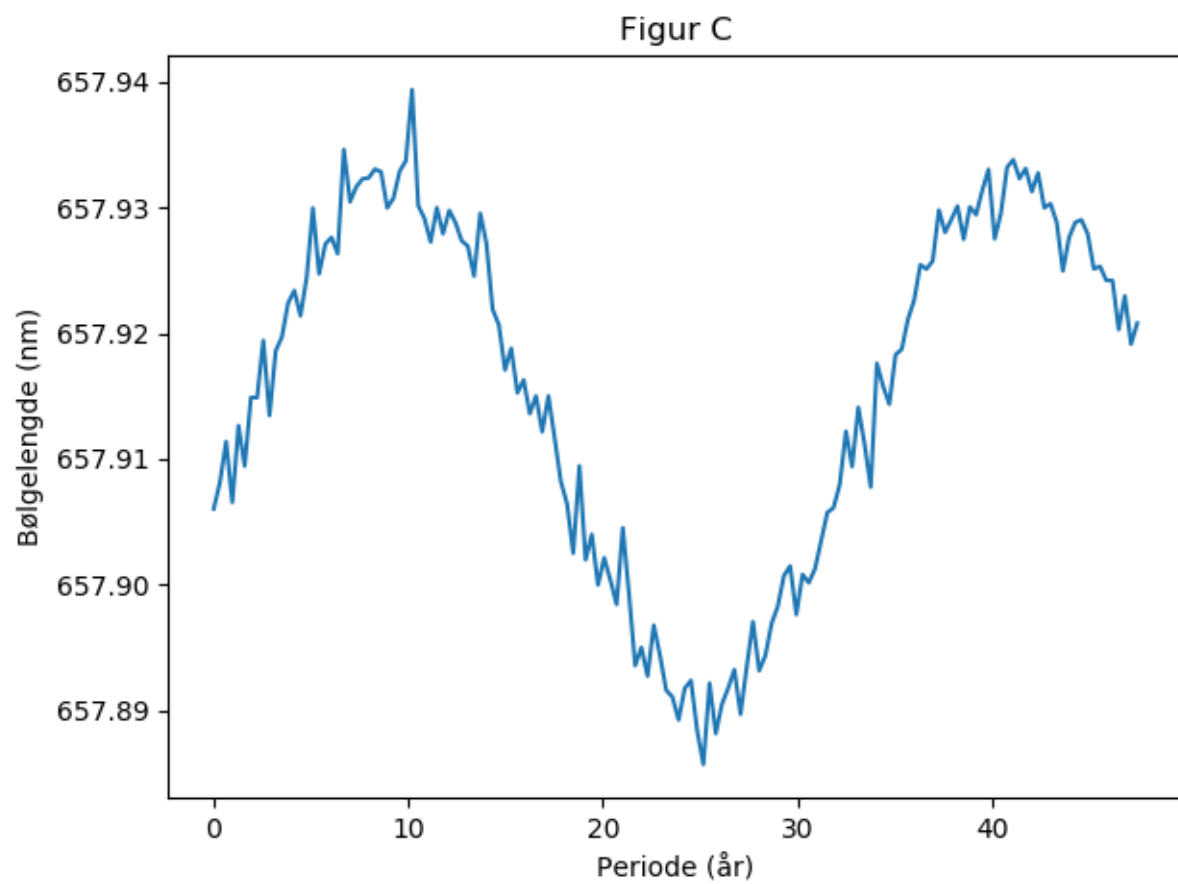
## Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png

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



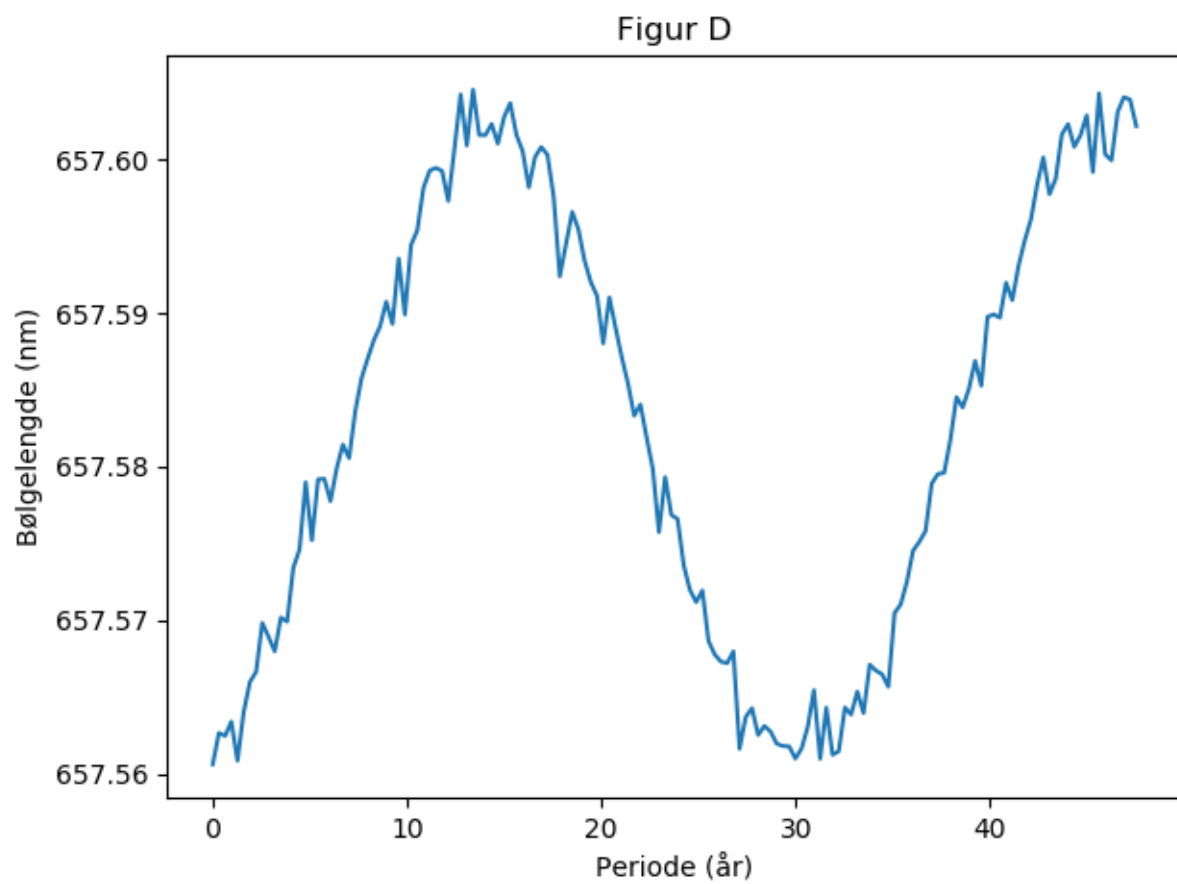
## Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_C.png

Figure 3: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_C.png



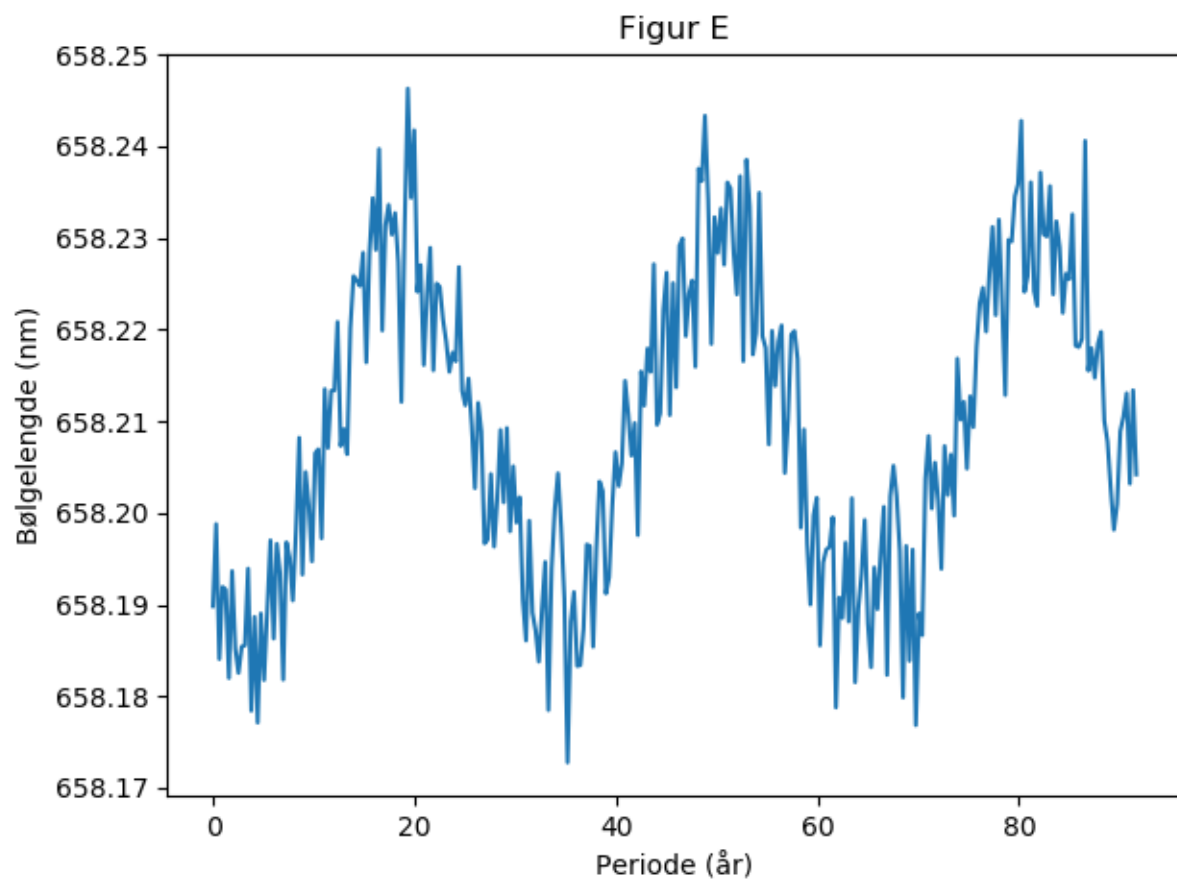
## Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_D.png

Figure 4: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_D.png



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

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



## Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse  $m_V = 9.68$ , tilsynelatende blå størrelseklasse  $m_B = 11.82$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse  $m_V = 3.16$ , tilsynelatende blå størrelseklasse  $m_B = 4.30$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse  $m_V = 3.16$ , tilsynelatende

blå størrelseklass  $m_B = 5.30$

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse  $m_V = 9.68$ , tilsynelatende blå størrelseklass  $m_B = 10.82$

### **Filen 1E.txt**

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten  $e=0.47$  og store halvakse  $a=63.85$  AU.

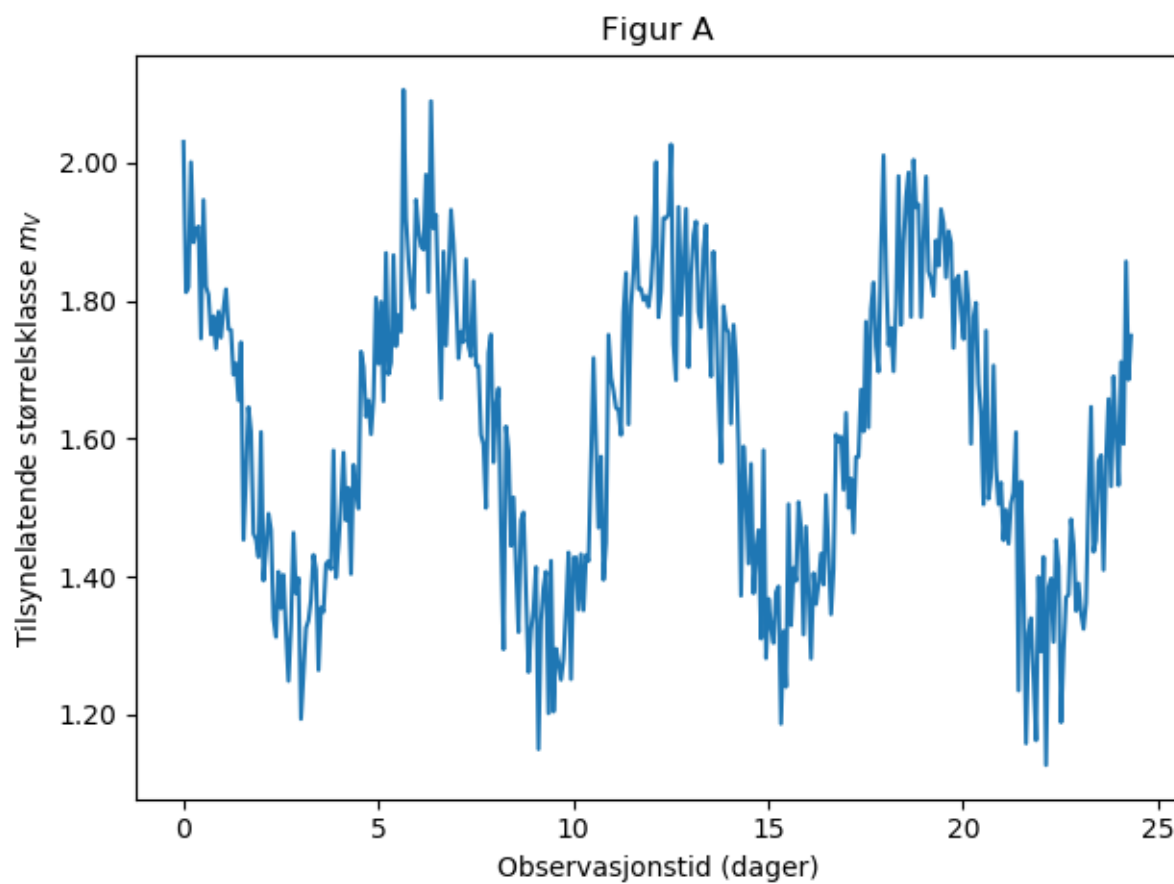
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten  $e=0.47$  og store halvakse  $a=63.42$  AU.

### **Filen 1F.txt**

Ved bølgelengden 743.04 nm finner du størst fluks

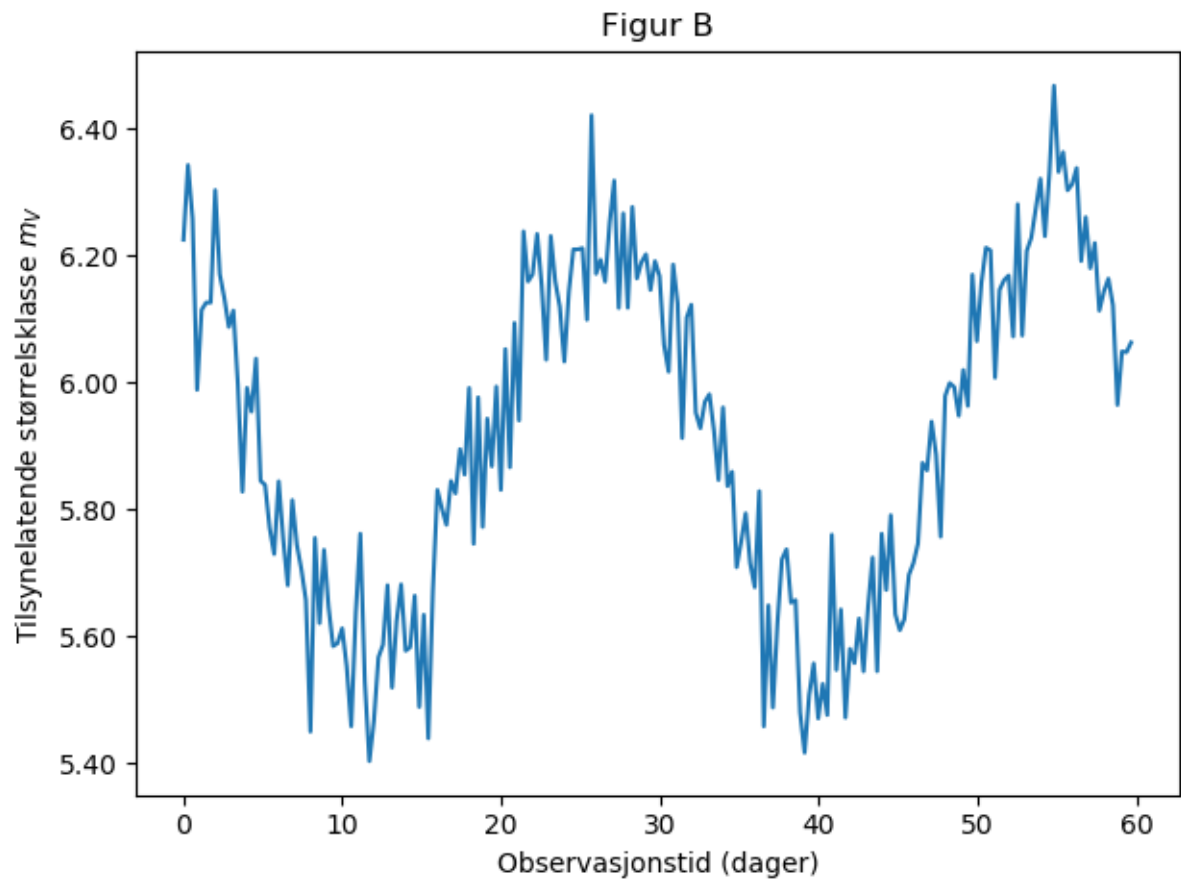
## Filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png

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



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

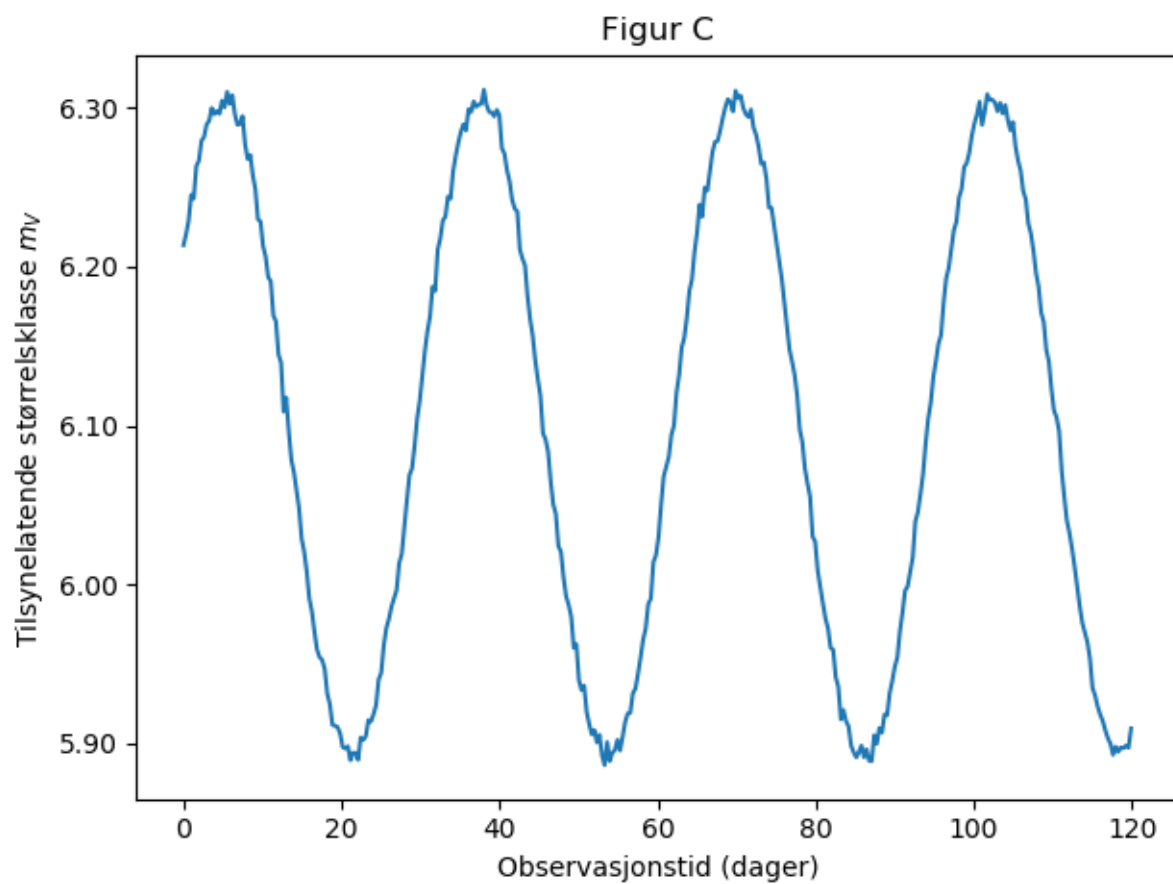
Figure 7: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png





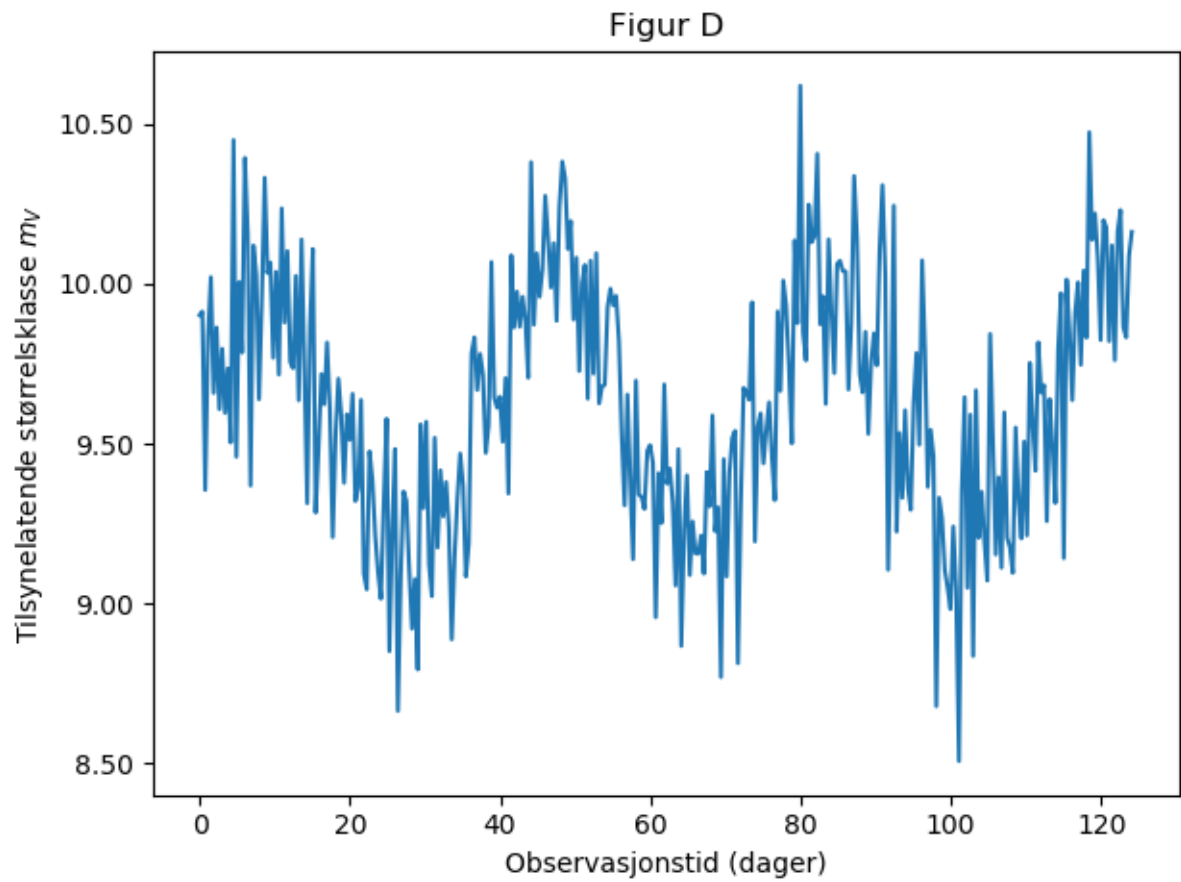
## Filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_C.png

Figure 8: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_C.png



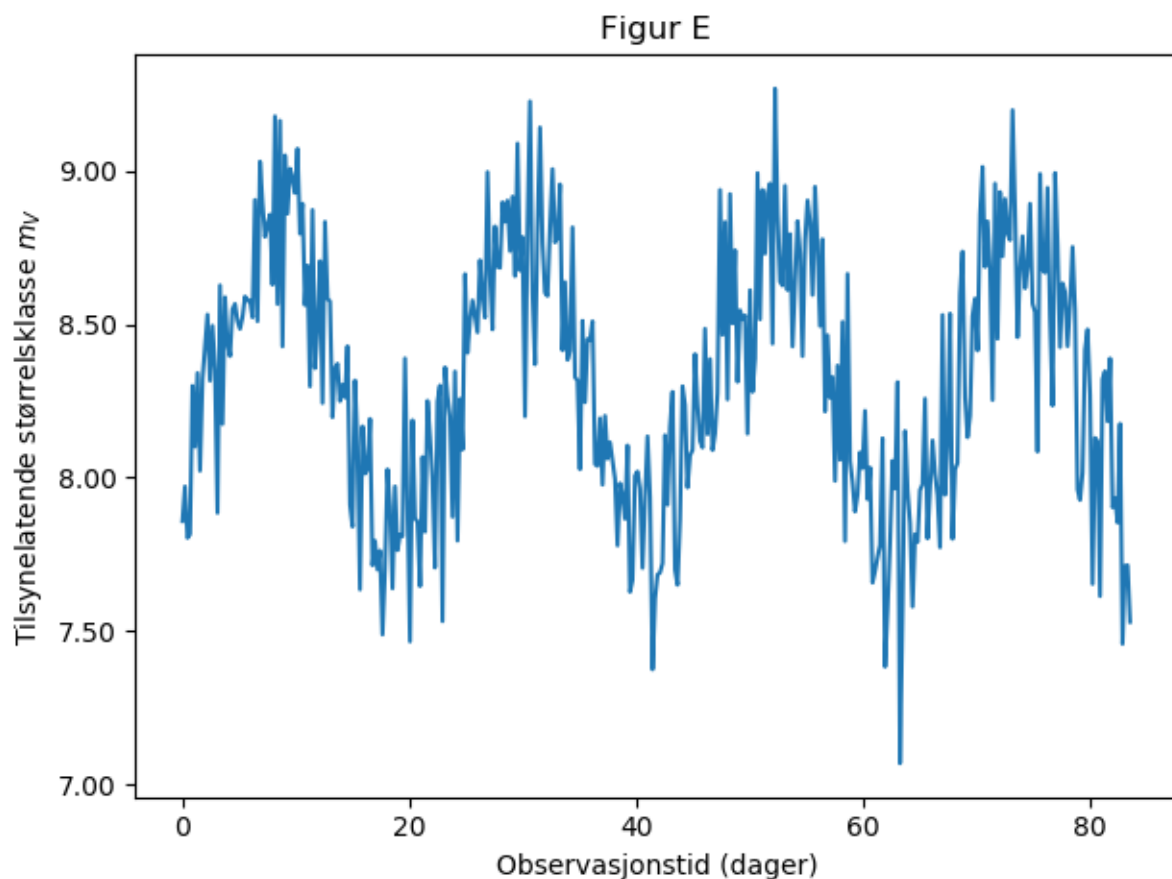
## Filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_D.png

Figure 9: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_D.png



## Filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_E.png

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



## Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 11.20 solmasser, temperatur på 31.90 Kelvin og tetthet  $6.47\text{e-}21$  kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 3.20 solmasser, temperatur på 52.20 Kelvin og tetthet  $3.50\text{e-}21$  kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 22.00 solmasser, temperatur på 57.80 Kelvin og

tetthet  $4.40 \times 10^{-21}$  kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 31.00 solmasser, temperatur på 10.70 Kelvin og tetthet  $1.14 \times 10^{-20}$  kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 8.20 solmasser, temperatur på 67.60 Kelvin og tetthet  $7.34 \times 10^{-21}$  kg per kubikkmeter

### **Filen 1J.txt**

STJERNE A) stjernas energi kommer hovedsaklig fra fusjon av magnesium i sentrum

STJERNE B) stjernas energi kommer fra frigjort gravitasjonsenergi

STJERNE C) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i skall

STJERNE D) stjerna har et degenerert heliumskall

STJERNE E) stjernas energi kommer fra Planck-stråling alene

### **Filen 1L.txt**

Stjerne A har spektralklasse M4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse  $m_V = 2.82$

Stjerne B har spektralklasse K4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse  $m_V = 9.65$

Stjerne C har spektralklasse K4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse  $m_V = 5.26$

Stjerne D har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse  $m_V = 8.94$

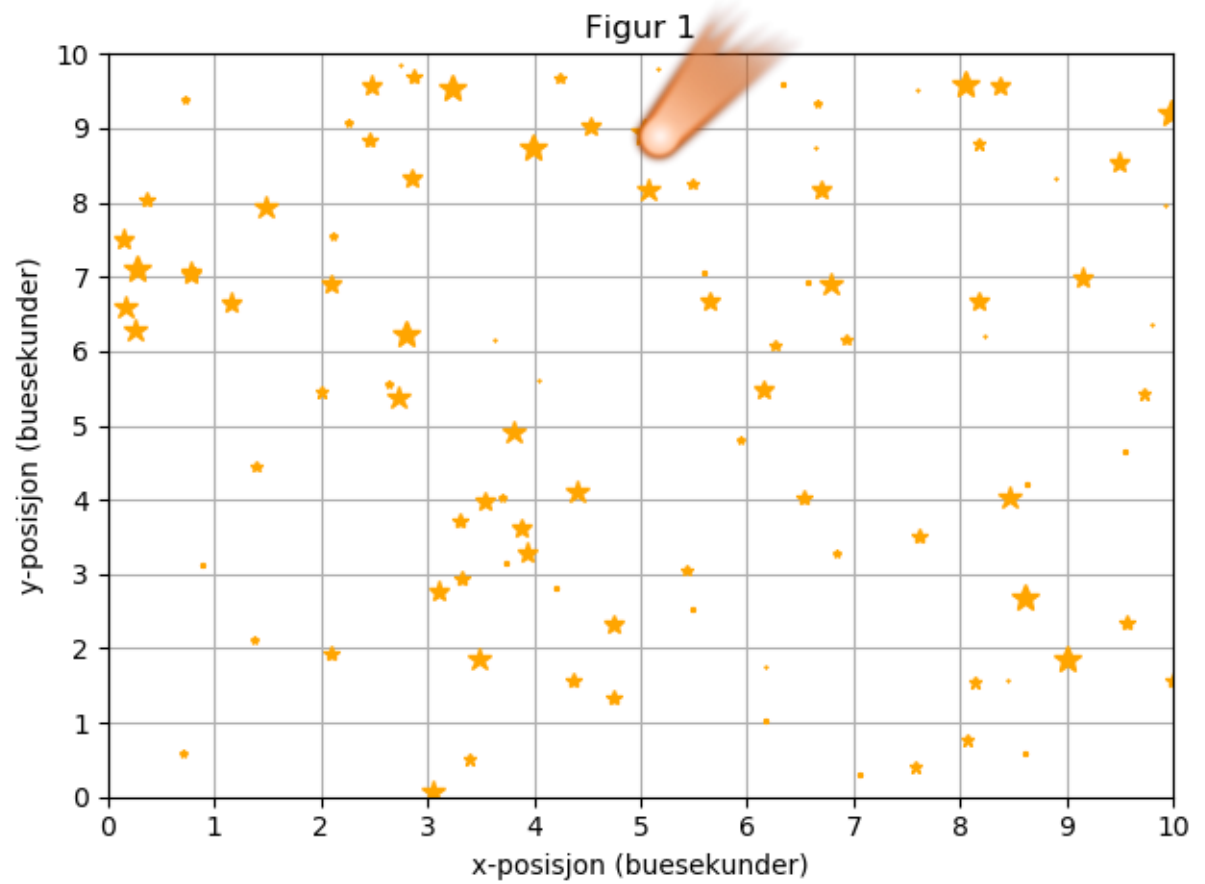
Stjerne E har spektralklasse A1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse  $m_V = 6.82$

### **Filen 1P.txt**

Halvparten av partiklene har hastighetskomponent kun langs synsretningen som er enten 100 m/s mot deg eller fra deg (like mange i hver retning) og den andre halvparten har ingen bevegelse langs synsretningen

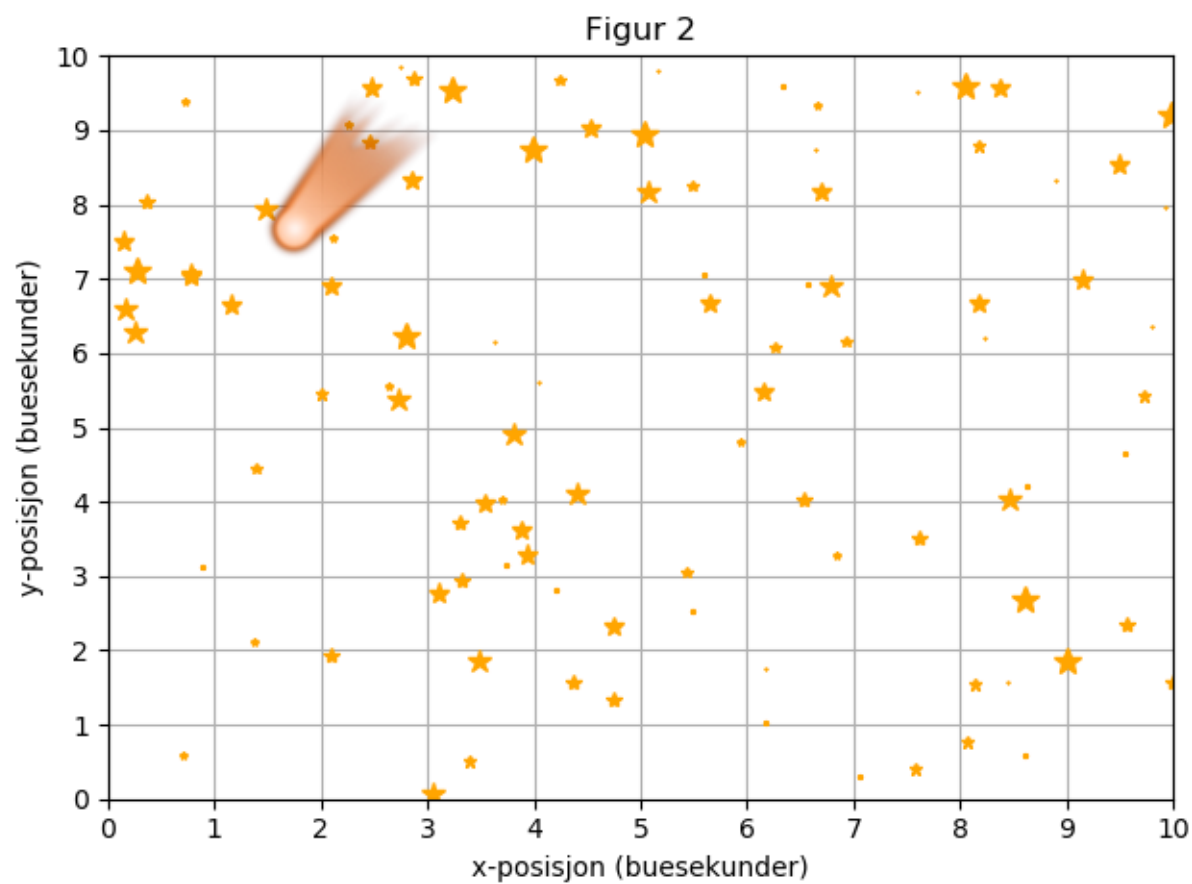
## Filen 2A/Oppgave2A\_Figur1.png

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



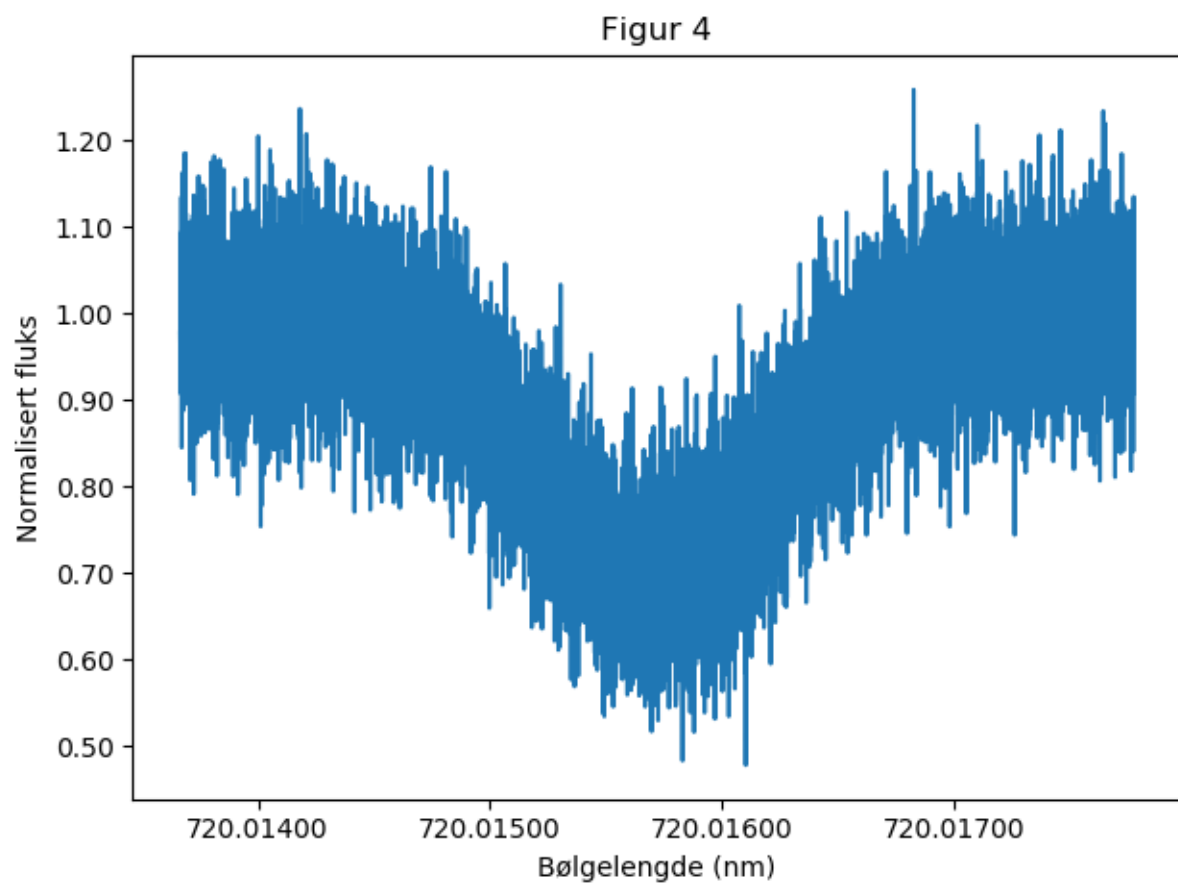
Filen 2A/Oppgave2A\_Figur2.png

Figure 12: Figur fra filen 2A/Oppgave2A\_Figur2.png



## Filen 2B/Oppgave2B\_Figur 4.png

Figure 13: Figur fra filen 2B/Oppgave2B\_Figur 4.png

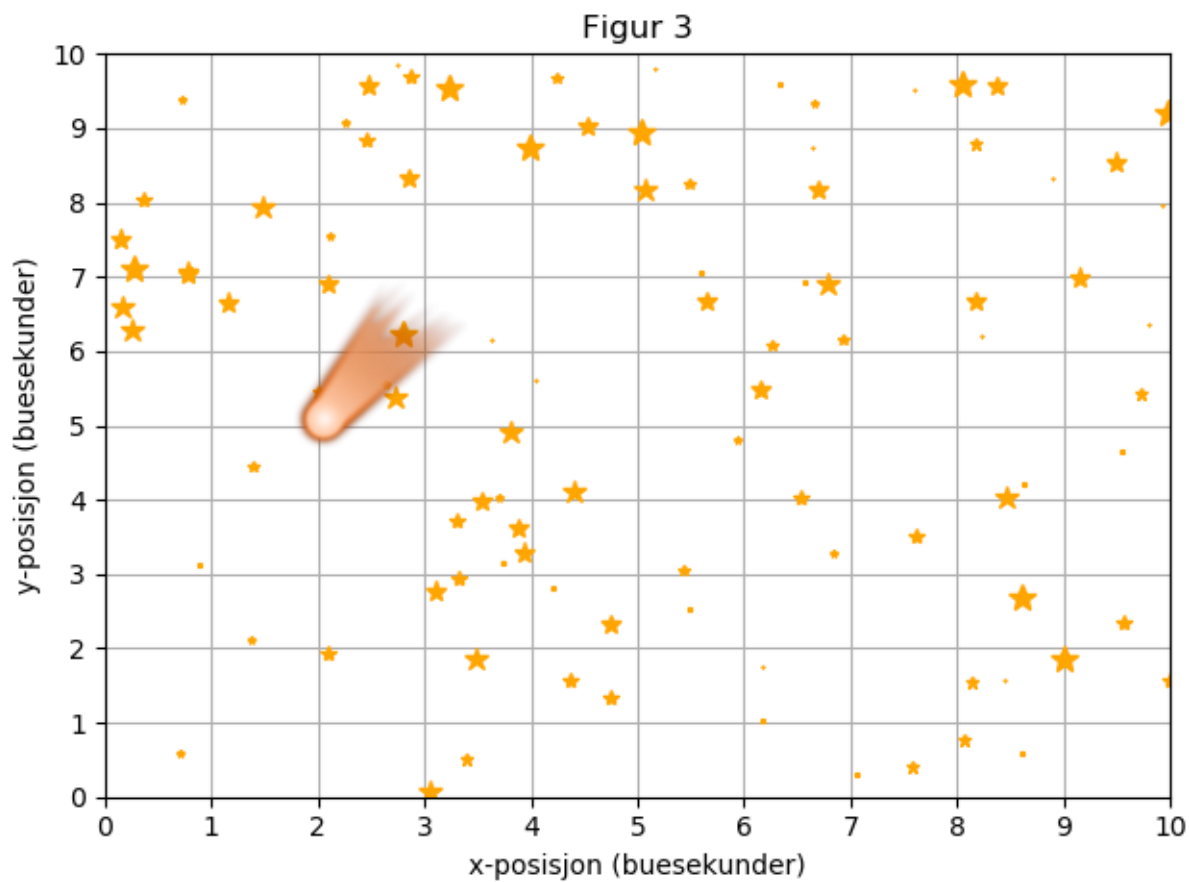


4.png



## Filen 2B/Oppgave2B\_Figur3.png

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



## Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.9449999999999995115019 AU.

Tangensiell hastighet er 32938.850083103658107575 m/s.

### **Filen 2D.txt**

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er  $r_1=2.400$  AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er  $r_2=7.730$  AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er  $m_1=16.441$ .

### **Filen 3A.txt**

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9588 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00089 sekunder målt i bakkesystemet.

### **Filen 3B.txt**

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er  $D=280.0$  km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9976 ganger lyshastigheten.

### **Filen 3E.txt**

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 719.10 nm.

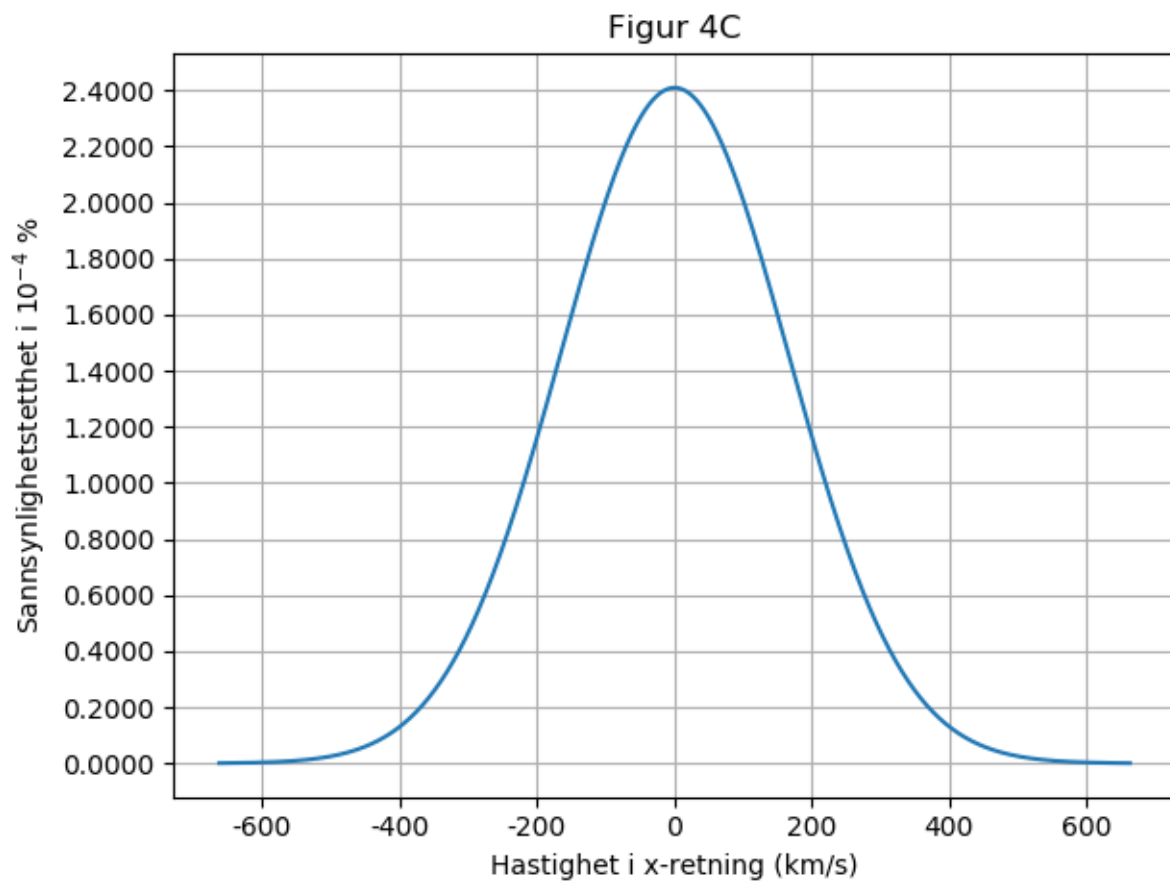
### **Filen 4A.txt**

Stjernas masse er 1.41 solmasser.

Stjernas radius er 0.45 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: 12.08 millioner K

### **Filen 4G.txt**

Massen til det sorte hullet er 2.60 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er  $r = 7.96$  km.

r-koordinaten til det innerste romskipet er  $r = 14.04$  km.