Deadline:

繳交期限 3/17 週日 晚上11:59 pm

請掃描後交電子檔在NTU cool上,要標註題號,手寫筆跡如果太潦草無法辨識給分,請自行 負責。也可使用平板書寫或是用打字方式。請轉換成pdf檔。

*作業可以討論,也可以上網找資料,以及與生成式AI互動等等,但是最後要自己寫,發現抄襲 (抄的人和被抄的人), 本課學期成績不及格。如果有參考某些資料或使用AI, 請註明使用方式 和出處。

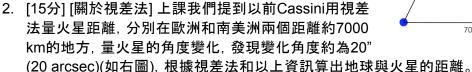
Parsec $\sim 3x10^{18}$ cm

1. [20分] [關於望遠鏡的大小] 如果我們使用SDSS的望遠鏡 (直徑2.5公尺), 觀測某星系 曝光1分鐘, 算出該星系的視星等為22等 (m=22) 之後該測量值的訊噪比(signal/noise ratio)為5, 在此我們考慮訊噪比(signal to noise ratio)正比於一次曝光所收集到的所有

$$rac{S}{N} \propto N_{photon}^{1/2}$$

請問(a) 該22星等的星系距離我們約3000 Mpc (1 Mpc = 10^6 pc), 請問他的絕對星等 為?

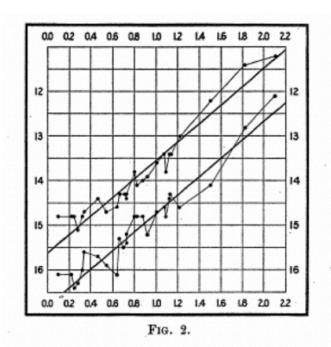
- (b) 如果我們用GMT望遠鏡 (直徑25.4公尺), 觀測同一個星系也是曝光1分鐘, 請問這 個觀測的訊噪比會是多少?[觀測收集到的光子數正比於望遠鏡的鏡面面積x觀測時間 x星系的flux1
- (c) 請問GMT望遠鏡曝光1分鐘, 能偵測到訊噪比為5的 星系視星等為何?
- (d) 如果使用GMT觀測22星等的星系, 之後我們只要求 訊噪比為5. 請問所需的曝光時間為何?
- [以上假設用同一個濾鏡。這些計算都是實際上天文學 家在構思觀測計畫會做的運算]





3. [15分] [關於角解析力] 在2017年, 天文學家成功使用電波望遠鏡, 解析了M87超大質 量黑洞的性質, 根據廣義相對論, 該黑洞直徑約40x10^12公尺, 而M87離地球約 16x10^6 pc, (a) 請估算該黑洞在天空上的角度約? (b) 如果在1.3 mm的無線電波段 觀測,要能達到該黑洞在天空上的角度相對應的角解析度,請問望遠鏡的baseline要 多長(假設大氣的影響不計)?(c)請問該baseline的長度,跟地球大小相比如何?

4. [20分] [關於Period-Luminosity relationship] 我們上課討論到, Leavitt觀 測造父變星發現週期和亮度的關係, (a) 根據Leavitt實際觀測的數據下圖 (Fig 2, x-axis 是 log10P y-axis是observed magnitude), 推算alpha值。(b) Hertzsrpung接著觀測銀河系中的造父變 星, 發現週期為6天視星等為4.2 mag (這 裡我們考慮在上面的那條線, 即最亮時 的視星等) 的造父變星, 距離為約200 pc ,請用以上資訊推算出beta值。(c) 哈柏 觀測M31的變星發現週期為30天的變星 ,推算出M31和地球的距離為約900,000 光年, 根據(a)(b)所推算出了週期與光度 關係, 請問該變星的視星等和絕對星等 為何?[以上有些數值為作業設計,並不 一定為當時觀測數值。]



$$M = \alpha \times log_{10}P + \beta$$

5. [20分] [關於望遠鏡] James Webb Space Telescope (JWST) 於2021年12/25升空, 關於它的重要性請讀以下文章

https://buzzorange.com/citiorange/2022/01/04/hubble-space-telescope/?fbclid=lwAR 1CXmTrl6GdBvGQZmgvXEboF2nSSvBRSuHG6GNNWsecLsd9VfA4O6Mj1z, 並請看

https://www.youtube.com/watch?v=uUAvXYW5bml&t=231s&ab_channel=JamesWebbSpaceTelescope%28JWST%29 (是英文的, 加油!)

之後回答以下問題:(a) JWST 約花了多久的時間蓋?(b) JWST會飛到哪裡去?(c) 為什麼JWST需要5層的大帆?(d) 為什麼JWST需要冷卻到很低溫, 跟我們上課的那個物理效應有相關?(e) 根據那個物理效應, JWST的觀測波長範圍(~10 micron) 所對應的溫度大約為何?

6. [10分] 請根據下圖中的四個恆星的光譜, 估算這四個恆星的表面溫度約為多少K? 請寫出估算方式 以及最後算出的 恆星1 2 3 4 的溫度。(資料來源SDSS)

