

普通天文學

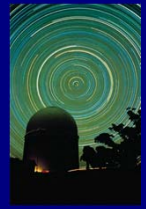


- 陳文屏 (科四館 906 室)
wchen@astro.ncu.edu.tw x 65960
- Office Hours Mon 2-3 pm; Thu 1-3 pm
- 探討宇宙天體的現象與原理
- 授課、討論
- 期中考 (30%) ; 期末考 (35%) ;
作業、報告、其他 (35%) 作業一定要交，不可抄襲






<http://www.astro.ncu.edu.tw/~wchen/Courses/Ast101/>

What Do You Think? 你怎麼想?

- 怎麼樣的理論算是科學理論?
- 天文學家做哪些事情?
- 為什麼學天文學?
- 北極星是天上最亮的星嗎?
- 何謂「星座」?
- 造成四季更迭的原因為何?
- 黃道十二宮?
- 白天看得到月亮嗎?
- 月亮圓缺，「缺」了什麼?



浩瀚的宇宙

天體	相對距離尺度
地球 	桌上的一粒鹽; 0.3 mm
月球 	一指外的胡椒
太陽 	門口 (4 公尺) 的番茄
木星—太陽系最大的行星 	大樓口 (20 公尺外) 的木瓜子
冥王星—曾經是最遠的行星 	隔棟大樓 (150 公尺外) 的一粒細沙
半人馬座α星—最近的恆星 	馬尼拉的番茄!

什麼叫做「浩瀚」?

- 光速為300,000公里/秒
- 這樣的距離相當於繞地球七圈半
- 這樣的速度到月球只需一秒多 (眨眼的時間)
- 到太陽需約五百秒 (~下課的時間)
- 到半人馬座α星須 4.3 年 (~讀大學的時間)
- 跨越銀河系約需 5~10 萬年 (人類演化的時間)
- 到最近的星系費時數百萬年 (大地演化的時間)
- 而目前已知的星系超過數億個

雲氣聚集，是恆星誕生之處 仙女座星系，由千億顆恆星聚集



我們的銀河系外表可能就這個樣



星系聚集，構成星系團

宇 (上下四方) 宙 (古往今來)
空間 時間

宇宙中物質與能量，循著一定的因果關係，彼此交互作用

有關宇宙最不可理解的一件事情，就是宇宙是可以理解的——愛因斯坦

天文學家以科學手段，試圖瞭解宇宙天體的本質，解答天地萬物的來源、演化與衰亡。

Q:以目前一般噴射客機速率，若要前往最近的恆星，至少需要多少年？

1. 100,000
2. 1,000,000
3. 10,000,000
4. 100,000,000



- 要回答這個問題，需要知道什麼？
- 怎麼知道？怎麼猜？

- 時間 = 距離 ÷ 速率 \rightarrow
- Commercial jet planes, speed $\sim 800-1000$ km/h or 1000 km/h $\times 24$ h/day $\times 365$ d/year $\sim 9 \times 10^6$ km/year $\sim 10^7$ 公里/年
- Distance ~ 4 light years = 4 years $\times 365$ days/year $\times 86400$ s/d $\times 300,000$ km/s $\sim 4 \times 10^{13}$ km
- $\rightarrow \therefore$ 時間 $\sim 4 \times 10^{13} / 10^7 \sim 4 \times 10^6$ year
- 距離 $\sim 4 \times 365 \times 24 \times 60 \times 300,000$
- 速率 $\sim 1000 \times 24 \times 365$
- \therefore 時間 $\sim 4 \times 10^{13} / 10^7 \sim 4 \times 10^6$ year

Q:以目前一般噴射客機速率，若要前往最近的恆星，至少需要多少年？

1. 100,000
2. 1,000,000
3. 10,000,000
4. 100,000,000



放眼望去，一半是天！



天地輪遞，一半是夜！

天上星星數不盡、只有暗夜看得清



為什麼學天文學？

- 不知生、焉知死？不知天、焉知地！
- 瞭解宇宙是人類最根本的好奇心，也是最終極的目標
- 天文學是應用科學
「論台灣天文教育」，物理雙月刊，1999
http://www.astro.ncu.edu.tw/faculty/wp_chen/essay/astedu.htm
利用最新的科技與設備（望遠鏡、偵測儀器、電腦）探討宇宙與天體的本質與變化
- 宇宙天體炫目而神秘，為進入探討大自然奧秘殿堂之有效台階

以有涯探無涯

- 人類到底有多不自量力？
- 在空間的這個小角落，在時間的這個剎那……就我們目前所知，宇宙其他角落包含一樣的化學物質，遵循一樣的物理定律。我們甚至開始探討宇宙現況、起源，及最終命運
- 對，我們不該太驕傲，但也不要妄自菲薄，我們已經起步了……下一步呢？

可以不當科學家（科學家有什麼好？有什麼不好？）
但怎麼能原諒自己不懂科學（方法）

天球 (celestial sphere) — 角度 (angle)

距離（深度、沿視線方向；徑向）

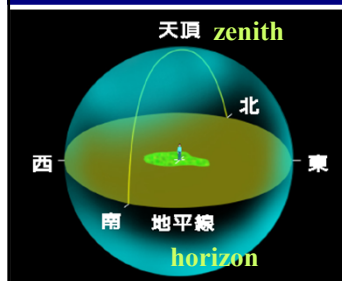
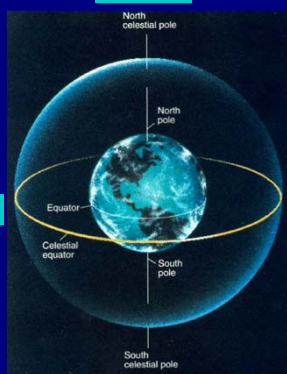


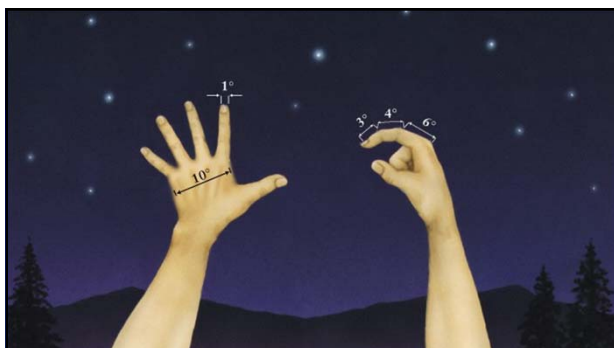
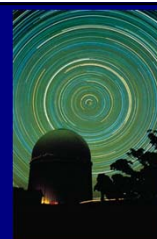
圖 2-3 通過觀測者地平南、北方，以及天頂的圓弧稱為子午線。天體在天球上的位置，可以兩個角度來描述，例如方位角與仰角。隨著地球自轉，對某個觀測者而言，某顆星的坐標隨時在改變。

天球北極



Measuring the Sky

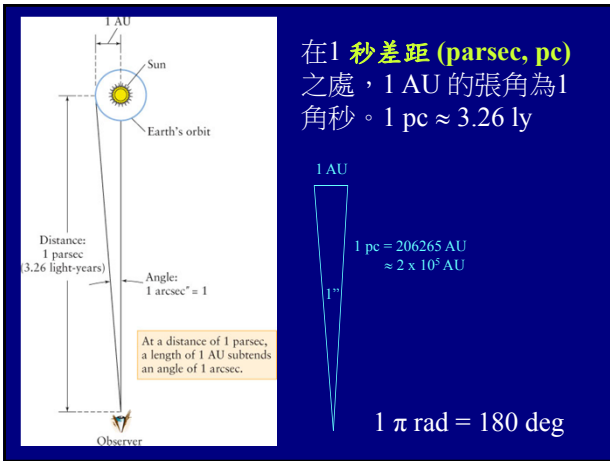
- 距離的單位 — 公分、公里
1 astronomical unit (AU) 天文單位
= 149.6×10^6 km
約一億五千萬公里
地球與太陽的平均距離
- 1 light year (ly) 光年（常用）
= 9.460×10^{12} km $\sim 6 \times 10^4$ AU
- 角度的單位
1 degree = 60 minutes of arc (arcminutes) = 60'
1 arcminute 角分 = 60 arcseconds = 60'' 角秒



隨身方便的量角器 ... rule of thumb

一角秒 (one arcsecond or one second of arc) 是多大 (小) 的角度？

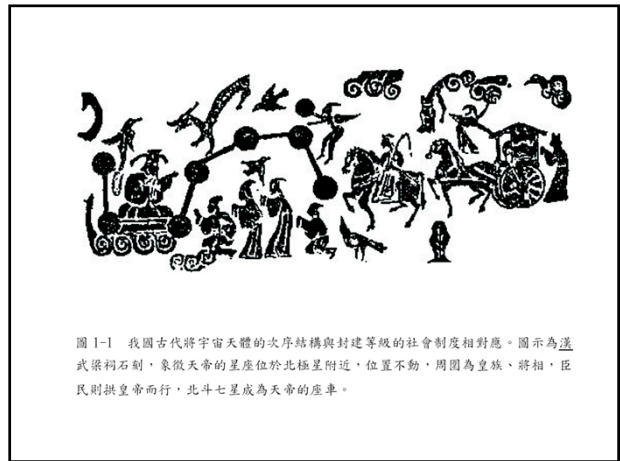
- 一個五元銅板直徑有多長？
- 伸直手臂，拿著看五元銅板，張角有多大？
- 在多遠的距離，五元銅板的張角差不多為 1''？



一角秒 (one arcsecond or one second of arc) 是多大 (小) 的角度？

- 一個五元銅板直徑有多長？
- 伸直手臂，拿著看五元銅板，張角有多大？
- 在多遠的距離，五元銅板的張角差不多為 1"？

2 cm
 $2 \text{ cm} \times 2 \times 10^5 \rightarrow 4 \text{ km}$
1"



Q：太陽的盤面（張角）有多大？月亮呢？

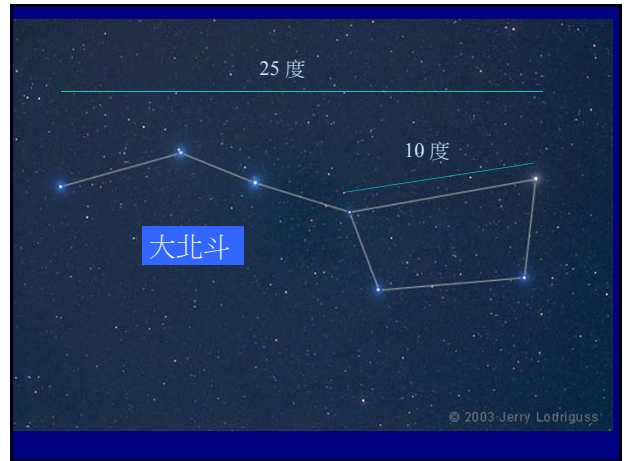
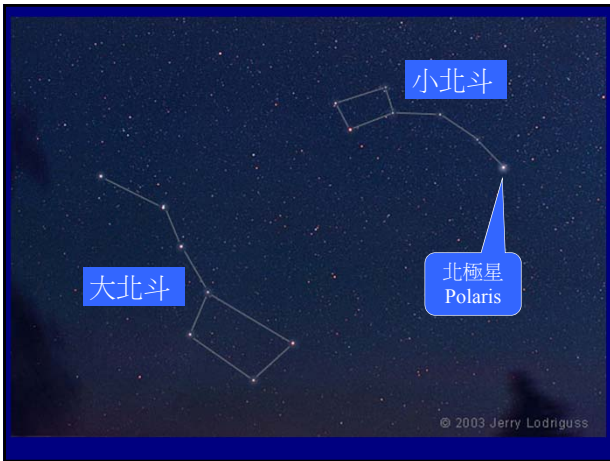
Q：為什麼地平線上的太陽（月亮）特別大 (moon illusion)？

http://domino.research.ibm.com/comm/pr.nsf/pages/news.20000103_moon_illusion.html

Q：為什麼月亮會跟著我們走？

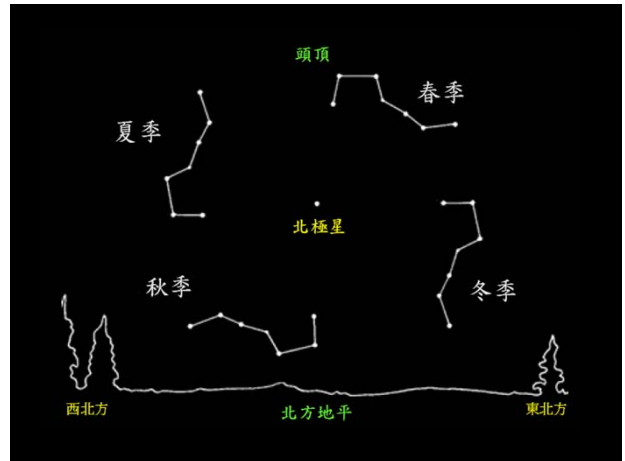
(a) 1度等於 60 角分，每一角分則等於 60 角秒。
(b) 月球的張角大約為 0.5 度。

太陽的張角也差不多是半度，月亮也是



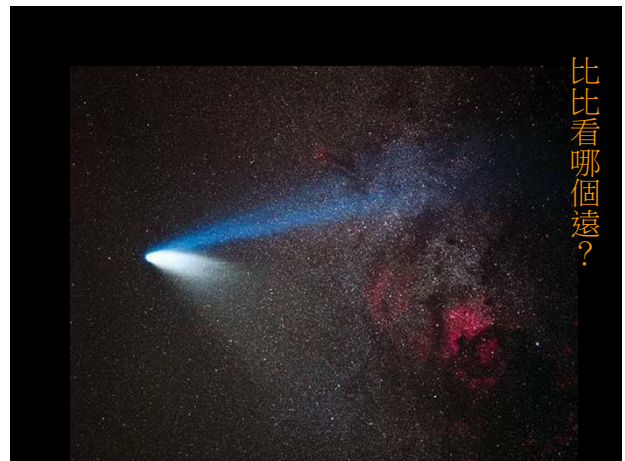
周日運動

隨著地球自轉，一夜當中星星似乎繞著天極運動，其實星星並沒有動。



Earth Rotation 地球自轉

- 從北向南看，逆時鐘轉（西 → 東）；
→ 一天當中，日、月、星辰**東升西落**
- 公轉亦是如此方向（何謂「一天」？）
- 自轉軸向外延伸，與天球相交而為**天（球）北極** (north celestial pole; NCP)
→ 看起來不轉，其他所有天體則繞著 NCP（北半球）或 SCP (南半球) 轉
- **北極星 (Polaris)**：目前最接近天北極的亮星
- 三千年前巴比倫人 360°圓周 → 360天
→ “太陽繞地球” 一圈（其實是地球繞太陽轉）



Parallax

若觀測者移動，較遠的物體似乎往同方向移動

視差現象

何謂「一天」？以誰為準？

「以太陽為準」的一天
比
「以遙遠恆星為準」的一天
來得長
長了約4分鐘

∴ 同樣星星比前一天提早約4分鐘升起

日常鐘錶的時間以太陽為參考 →
第二天看到相同星星在同樣位置時，手錶還沒到那個時間

- **Sidereal Time** (恆星時)
Time as measured by reference to the stars
= hour angle of the **vernal equinox**
= right ascension of stars currently on the observer's **meridian**
- **Solar Time** (太陽時)
Time with respect to the sun
= hour angle of the sun plus 12 hours
apparent solar time → true sun, irregularly
mean solar time → for timekeeping
Solar time loses about 4 minutes a day against sidereal time; a star rises **4 minutes earlier** a day

何謂一天？

- 「**星期的說文解字**」，台北天文館刊，1996
http://www.astro.ncu.edu.tw/faculty/wp_chen/essay/weekdays.pdf
- 「**時間這個東西**」大地地理雜誌，2000.01
http://www.astro.ncu.edu.tw/faculty/wp_chen/essay/time.htm

地球（表面）的座標系統 ——經度與緯度

緯 經

• 經緯度

Greenwich longitude = 0
 格林威治當地時間
 (local time)
 = Universal Time
 (UT; 國際標準時)

台灣時間 = UT + 8 hr

赤道 latitude = 0
 北極：北緯90度；
 南極：90°S or -90°N

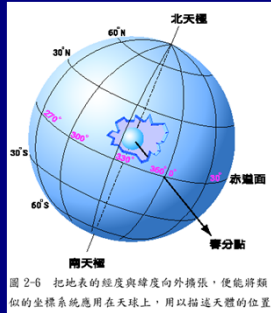


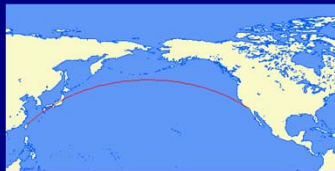
圖 2-6 把地表的經度與緯度向外擴張，便能將類似的坐標系統應用在天球上，用以描述天體的位置



The date line
 國際換日線

大圓 (great circle)

從台北飛到美國
 洛杉磯或紐約的
 飛行路線？



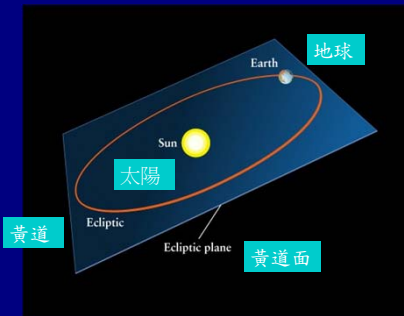
TPE-LAX

切面通過球心
 大圓是球面上兩
 點之間最短路徑



TPE-NYC

Earth's Revolution 地球公轉



地球繞著太陽公轉，軌跡稱為「黃道」(ecliptic)，
 所在的平面稱為「黃道面」(ecliptic plane)

黃道面：太陽在天空走過的面（實際上是地球公轉軌跡面），與天球赤道成 23.4 度

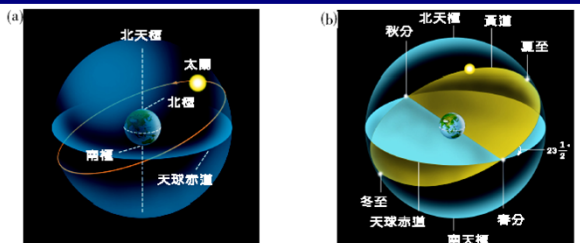
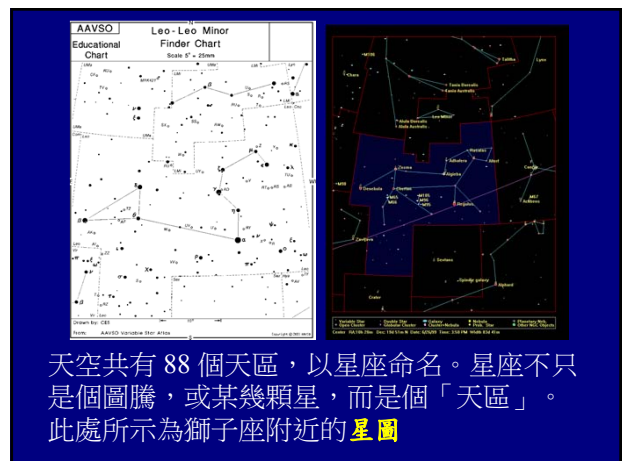
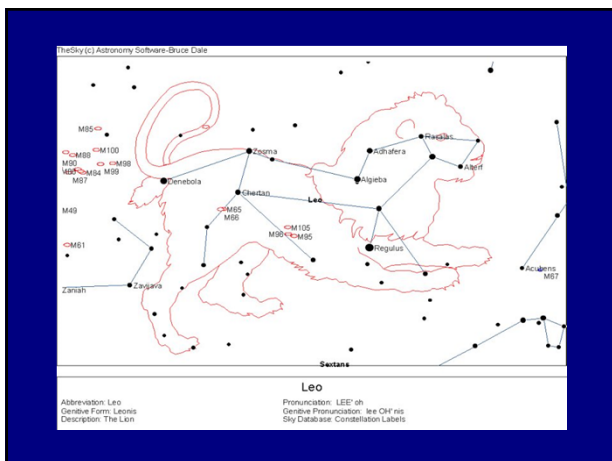
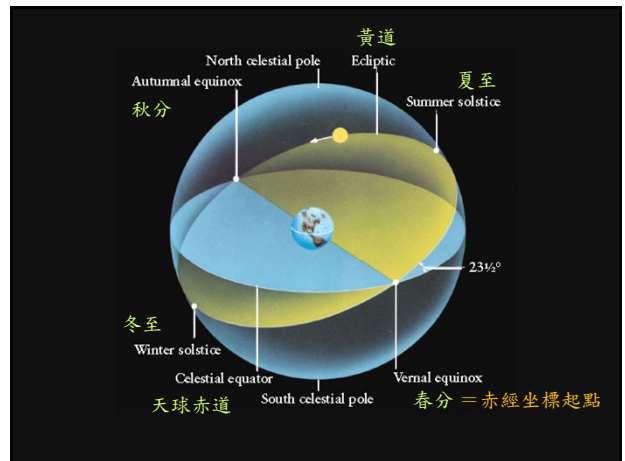
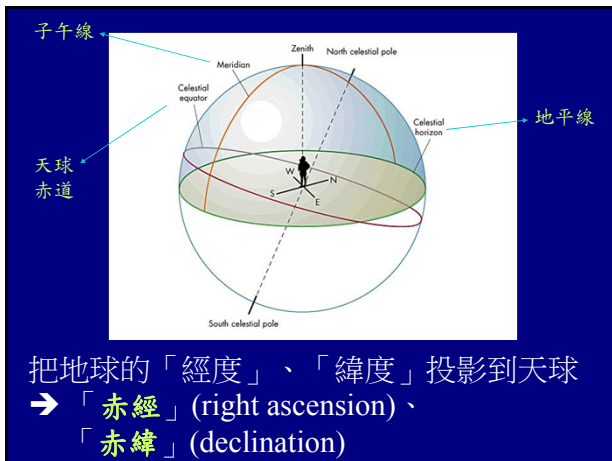
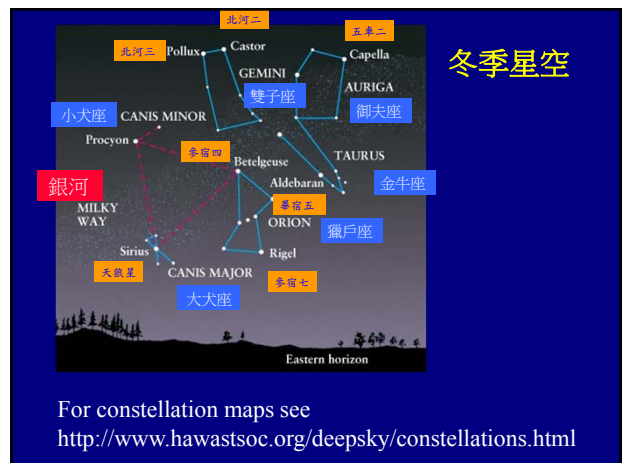
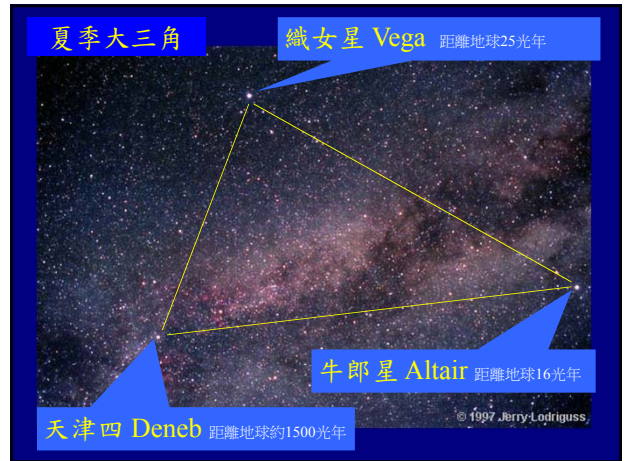
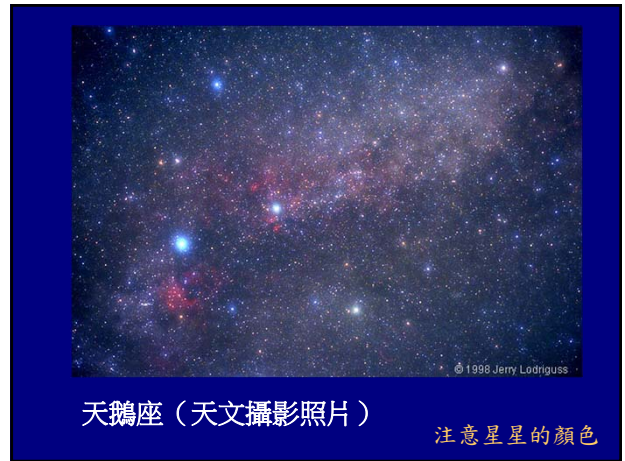
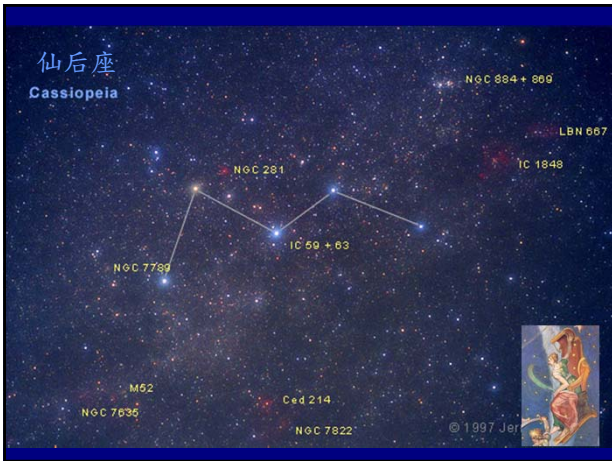


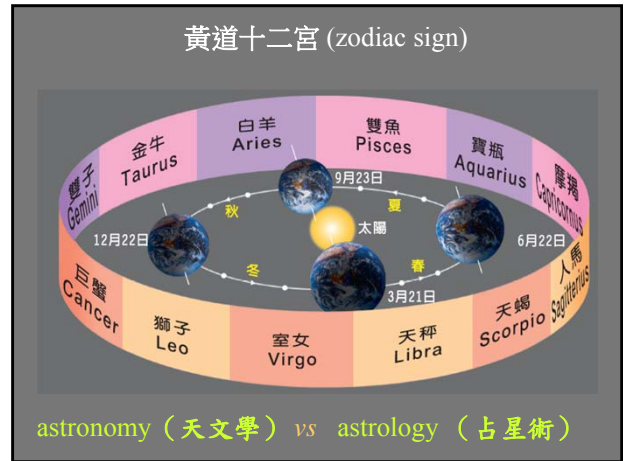
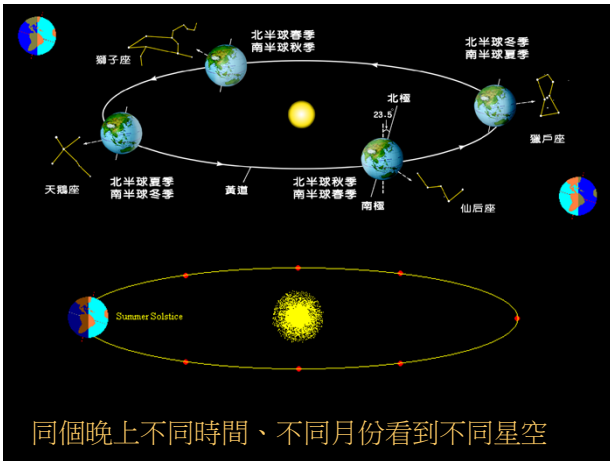
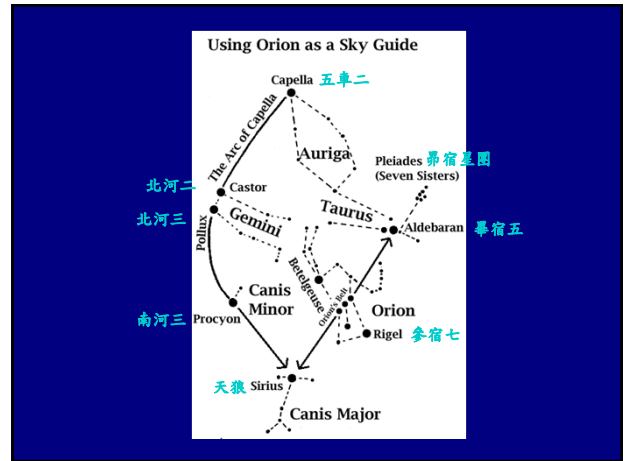
圖 2-12 (a) 從地球看太陽一年當中的運動，最北時達到赤緯北方 23.5 度，然後通過天球赤道，繼續南行直到赤緯南方 23.5 度。
 (b) 黃道面與天球赤道成 23.5 度傾角，兩個面的交點分別稱為春分點及秋分點，黃道面最（上）北方的點稱為夏至，最南方的點則稱為冬至。

Q：怎麼在天上指認出黃道面？





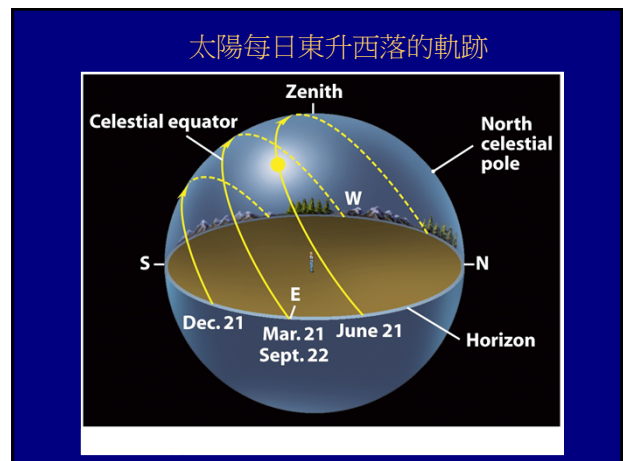


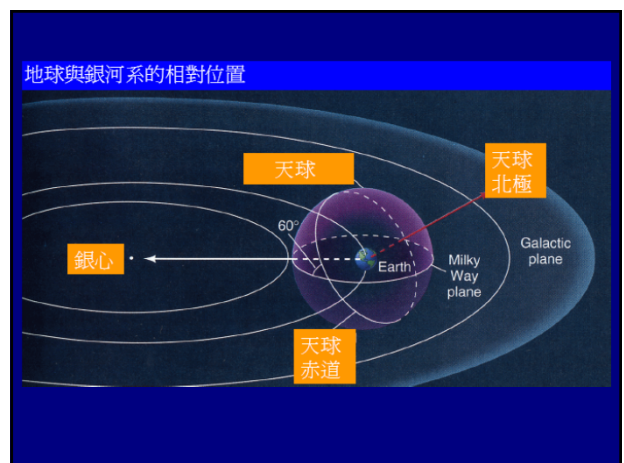
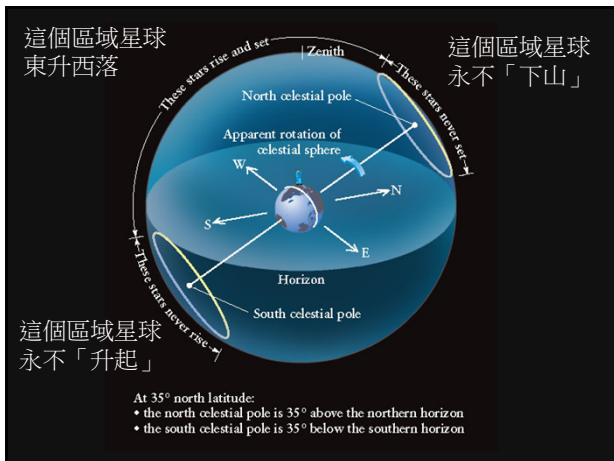


黃道十二宮 (zodiac)?

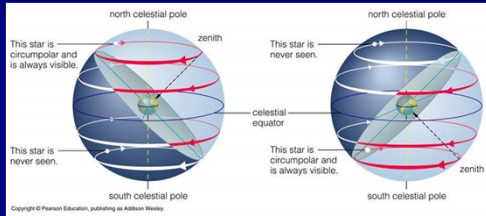
Table 1-1 The 13 Constellations of the Zodiac	
Constellation	Dates of Sun's Passage Through
Pisces	March 13–April 20
Aries	April 20–May 13
Taurus	May 13–June 21
Gemini	June 21–July 20
Cancer	July 20–August 11
Leo	August 11–September 18
Virgo	September 18–November 1
Libra	November 1–November 22
Scorpius	November 22–December 1
Ophiuchus 蛇夫座	December 1–December 19
Sagittarius	December 19–January 19
Capricorn	January 19–February 18
Aquarius	February 18–March 13

太陽其實走過13個星座，且因為各個星座在天球上範圍大小不同，太陽通過的時間長短也不同



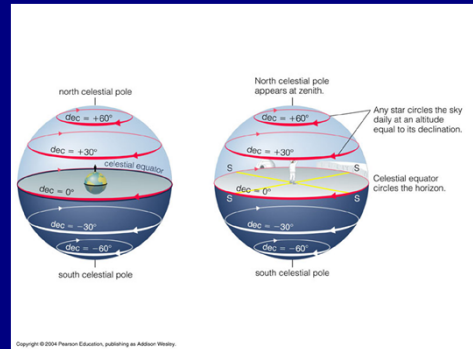


全年可看天區取決於 所在地的緯度

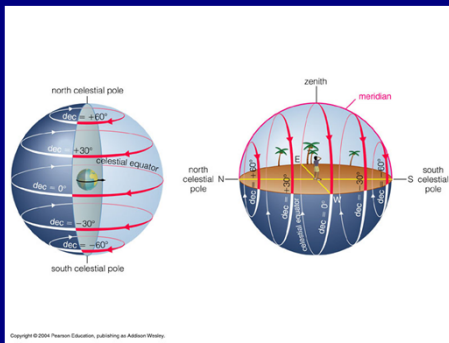


<http://hal.physast.uga.edu/%7Ejjs/1010/ch2/3fig2-11.jpg>

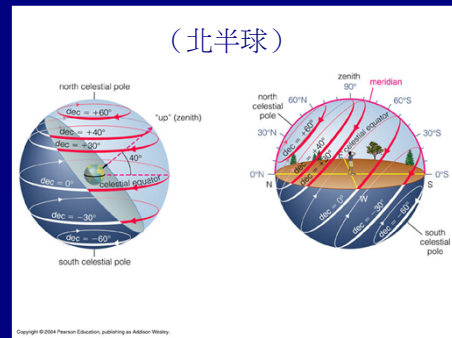
位於北極 全年可看的天區



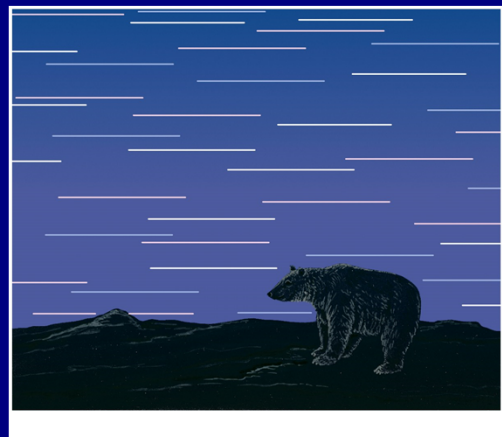
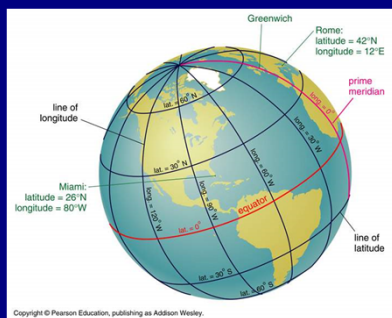
位於赤道 全年可看的天區



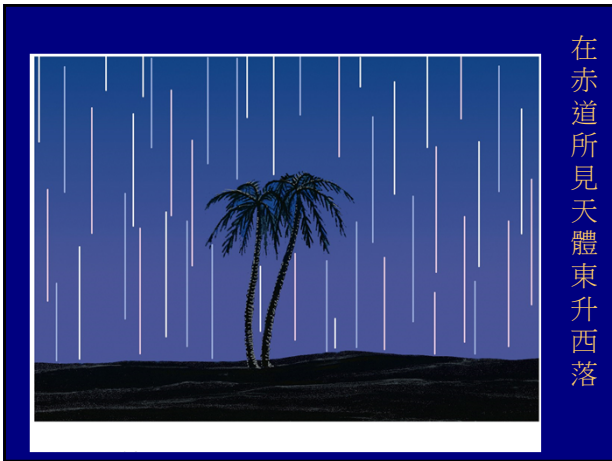
位於中緯度 全年可看的天區



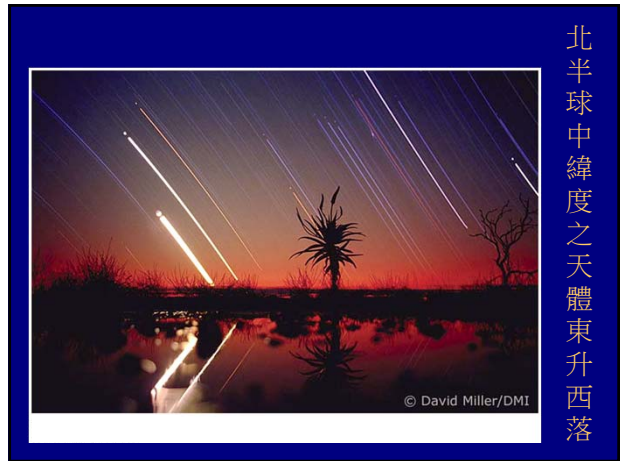
日期、時間以及所在地的緯度 → 星星如何升落



在北極所見天體運動



在赤道所見天體東升西落

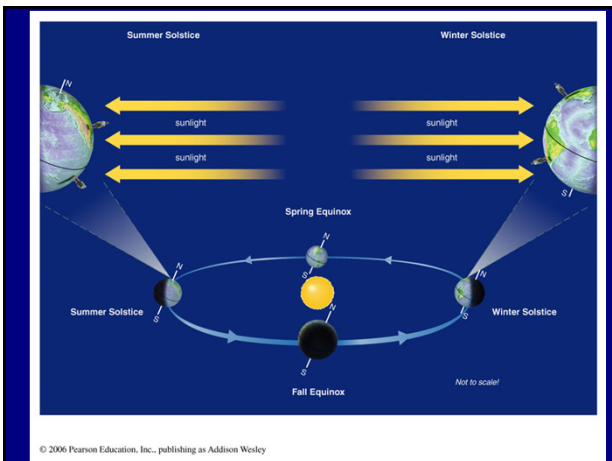


北半球中緯度之天體東升西落

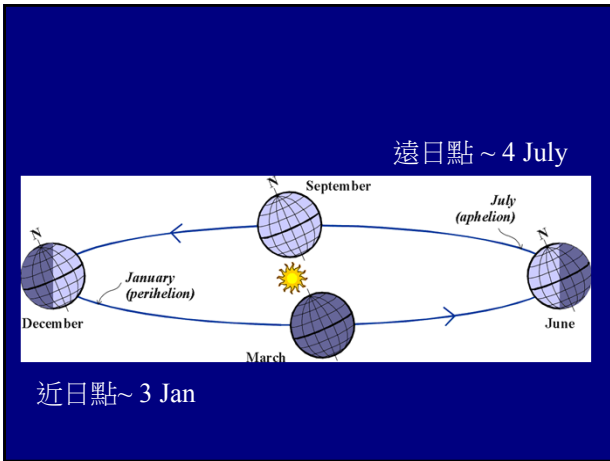
Q：造成四季變化的原因為何？

1. 太陽表面的黑子活動
2. 地球自轉軸的傾斜
3. 太陽距離的遠近
4. 大氣流動的週期變化

圖 2-13 (a)太陽直射時陽光分布在幾乎圓形的最小面積，(b)太陽斜射時，陽光分布在較大的橢圓面積裡，因此地面單位面積內接收到比較少的能量。(a)圖中的情形有如七、八月時，中午太陽直射北半球地面，因此北半球為夏天。(b)的情形則如一、二月時，同樣是中午，太陽在南方地平線上斜射地面，因此北半球平均溫度低，時值冬季。



- 春分 (vernal equinox)、夏至 (summer solstice)、秋分 (autumn equinox)、冬至 (winter solstice)
- 太陽約每年三月廿一日行至春分點
- 太陽直射 → 夏天；白天較夜晚長
- 南北半球相反
- 春、秋分時，日夜一樣長
- 地球季節與日距無關（實際差距只有 2%）。
- 事實上一月時地球在「近日點」(perihelion)；七月時走過「遠日點」(aphelion)。



Q：造成四季變化的原因為何？

1. 地球公轉的速率不勻
2. 地球自轉軸的傾斜
3. 地球自轉軸的進動
4. 太陽活動的週期變化

