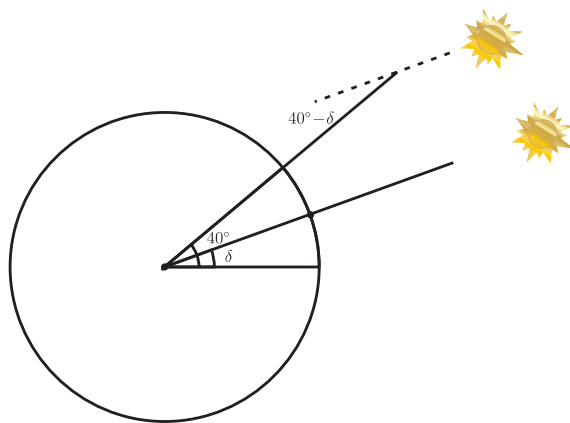


# 評康熙朝的一場天文比試

張海潮

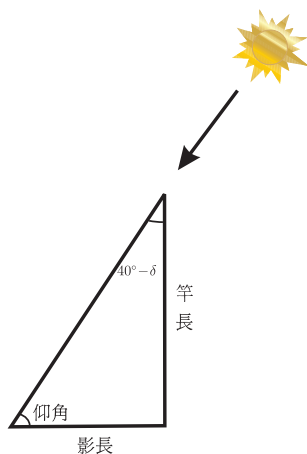
楊光先和吳明烜原是康熙朝的欽天監監正和監副（國家天文局局長和副局長）。康熙親政之後，命令這對難兄難弟與傳教士南懷仁比賽，預測立竿的日影和太陽的仰角，結果楊吳一敗塗地，幾遭問斬。此後百餘年，欽天監的業務盡交洋人主持。直到道光年間，洋天文學家或歸國或老死，而欽天監的中國官員也已學會西法，才停止延請洋人入監。<sup>1</sup>

立竿見影這套設計又名日晷，功能之一是利用每天正午時的竿影來判斷一年中的時序。在北回歸線以北的地帶，亦即緯度高於北緯  $23.5^\circ$  的地帶，夏至（約 6 月 22 日）這一天的日影最短，冬至（約 12 月 22 日）這一天的日影最長。由於每一天太陽直射地球的緯度不同，因此正午時的日影也隨之而有消長，請看下圖（以下的討論均假設竿子立在位於北緯  $40^\circ$  的北京）：



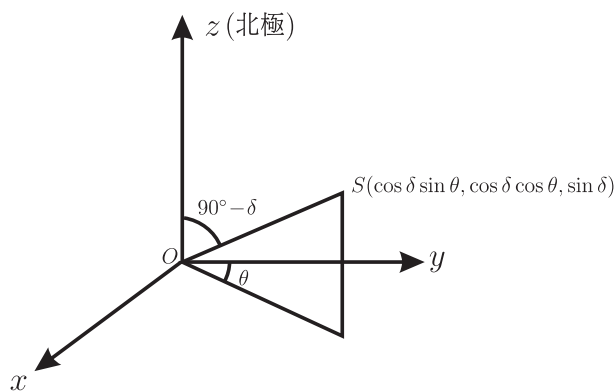
圖中，太陽直射北緯  $\delta$ 。由於北京位於北緯  $40^\circ$ ，因此陽光與立竿的夾角是  $40^\circ - \delta$ ，再從下圖這個直角三角形看出影長與竿長之比是  $\tan(40^\circ - \delta)$ 。

<sup>1</sup> 這場比試可參考史景遷著《改變中國》中文譯本 30, 31 頁（時報文化出版公司，2004 年）或是 GOOGLE「楊光先」。



以夏至這一天為例,  $\delta = 23.5^\circ$ ,  $\tan(40^\circ - 23.5^\circ) \approx 0.3$ 。因此如果立竿高 200 公分, 正午的影長就是 60 公分。到了冬至這一天, 影長與竿長之比變成  $\tan(40^\circ + 23.5^\circ) \approx 2.0$ , 竿長 200 公分對應的影長大約是 400 公分。

至於太陽的仰角, 從上圖可以看出正午的時候, 這個仰角就是  $40^\circ - \delta$  的餘角, 亦即  $50^\circ + \delta$ 。因此在夏至的時候是  $73.5^\circ$ , 冬至的時候是  $26.5^\circ$ , 不過這是正午的情形。如果問的是北京某日, 下午三點時的仰角, 那又另當別論, 因為如圖 ( $y$  軸指向正南):



正午時太陽在正南, 對應  $\theta = 0^\circ$ , 此時太陽的方向向量是  $(0, \cos \delta, \sin \delta)$ 。由於地球由西向東繞北極自轉, 因此在正午以後, 太陽的方向向量  $(0, \cos \delta, \sin \delta)$  向著  $x$  軸 (指向西方), 繞  $z$  軸轉了  $\theta$  角, 新的方向是  $(\cos \delta \sin \theta, \cos \delta \cos \theta, \sin \delta)$ 。如果要了解這個方向在北京的仰角  $\gamma$ , 或者  $\cos(90^\circ - \gamma)$ , 就要將此方向與在北京立竿的方向  $(0, \cos 40^\circ, \sin 40^\circ)$  作內積而得到  $\gamma$ 、 $\theta$  和  $\delta$  的關係式:

$$\sin \gamma = \cos(90^\circ - \gamma) = \cos 40^\circ \cos \delta \cos \theta + \sin 40^\circ \sin \delta \quad (1)$$

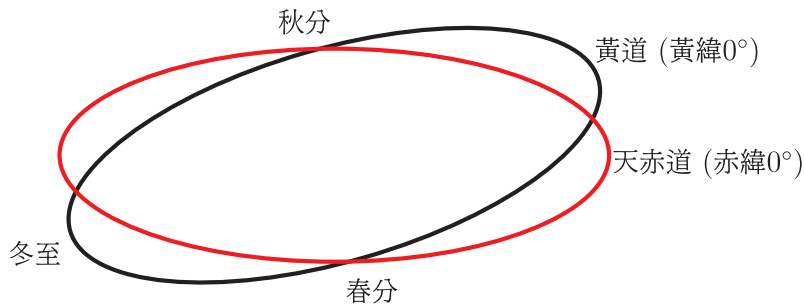
而此刻竿影與竿長之比就是  $\tan(90^\circ - \gamma)$ 。

例如，在正午的時候， $\theta = 0^\circ$ ， $\sin \gamma = \cos 40^\circ \cos \delta + \sin 40^\circ \sin \delta = \cos(40^\circ - \delta)$ ，亦即  $\gamma = 90^\circ - (40^\circ - \delta) = 50^\circ + \delta$ ，與前文所求相符。若是要求下午 3 時的仰角  $\gamma$ ，則在公式中， $\theta$  要以  $45^\circ$  代入，或是要求上午 9 時的仰角，公式中的  $\theta$  要以  $-45^\circ$  代入，這是因為每一小時地球自轉  $15^\circ$ ，注意到式中  $\delta$  代表太陽直射地球的緯度。

前面提到，夏至的時候， $\delta = 23.5^\circ$ ，冬至的時候， $\delta = -23.5^\circ$ ，其間春秋分的時候， $\delta = 0^\circ$ 。上述二至和二分是一年中四個最重要的節氣，通常發生在 6 月 22 日、12 月 22 日、3 月 21 日和 9 月 23 日。然而在這四個節氣之間， $\delta$  與日期的關係並非線性，而是要看地球當日在公轉軌道上的位置。

我們在夜晚從地球觀天，極目所見，只有角度（方向），沒有遠近，這就是所謂的天球，球面上繁星點點，是所謂的恒星，它們之間的相對位置關係不變，但是每天繞北極星旋轉一圈。若將地球的經緯度從地心投射到天球，則在天球上就有了所謂的赤經和赤緯，並且又將地球所見太陽的軌跡也投射到天球，就是所謂的黃道。我們以黃道為黃經和黃緯系統的赤道，換句話說，黃道相當於黃緯的零度。

現在，以地球為原點（球心），在天球上有兩組球座標，一是黃經黃緯，一是赤經赤緯。如圖：



圖中天赤道這一圈是從地心將地球赤道投射到天球的軌跡，在天球上定為赤緯  $0^\circ$ ，黃道這一圈是太陽在天球上的軌跡，定為黃緯  $0^\circ$ 。這兩個大圓有兩個交點，一個點是春分定為黃（赤）經  $0^\circ$ ，另一個點是秋分定為黃（赤）經  $180^\circ$ 。以下是二至二分的經緯度：

	赤經	赤緯	黃經	黃緯
春分	$0^\circ$	$0^\circ$	$0^\circ$	$0^\circ$
夏至	$90^\circ$	$23.5^\circ$	$90^\circ$	$0^\circ$
秋分	$180^\circ$	$0^\circ$	$180^\circ$	$0^\circ$
冬至	$270^\circ$	$-23.5^\circ$	$270^\circ$	$0^\circ$

習慣上，我們以  $(\lambda, \beta)$  表示黃經黃緯，以  $(\alpha, \delta)$  表示赤經赤緯；兩者有下列的換算公式：

$$\begin{aligned} \sin \delta &= \sin \varepsilon \sin \lambda \cos \beta + \cos \varepsilon \sin \beta \\ \cos \alpha \cos \delta &= \cos \lambda \cos \beta \\ \sin \alpha \cos \delta &= \cos \varepsilon \sin \lambda \cos \beta - \sin \varepsilon \sin \beta \end{aligned} \tag{2}$$

或

$$\begin{aligned} \sin \beta &= \cos \varepsilon \sin \delta - \sin \alpha \cos \delta \sin \varepsilon \\ \cos \lambda \cos \beta &= \cos \alpha \cos \delta \\ \sin \lambda \cos \beta &= \sin \varepsilon \sin \delta + \sin \alpha \cos \delta \cos \varepsilon \end{aligned}$$

式中  $\varepsilon$  代表黃赤夾角，大約是  $23.5^\circ$ 。<sup>2</sup>

回到楊吳與南懷仁的比試。若要知道某月某日太陽直射地球的緯度，等於是知道當天太陽的赤緯  $\delta$ 。以 4 月 20 日這一天為例，由於這一天太陽約在黃經  $30^\circ$ ，亦即將  $\lambda = 30^\circ$ 、 $\beta = 0^\circ$ 、 $\varepsilon = 23.5^\circ$  代入換算公式 (2) 得到

$$\sin \delta = \sin 23.5^\circ \sin 30^\circ \cos 0^\circ \approx 0.4 \times 0.5 = 0.2$$

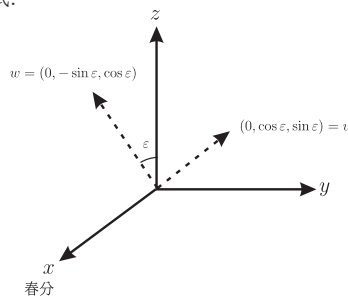
因此  $\delta$  大約是  $11^\circ 40'$ 。

再由 (1) 式，求 4 月 20 日上午 9 時 ( $\theta = -45^\circ$ )，太陽在北京的仰角  $\gamma$

$$\sin \gamma = \cos 40^\circ \cos 11^\circ 40' \cos(-45^\circ) + \sin 40^\circ \sin 11^\circ 40' \approx 0.66$$

$\gamma$  大約是  $41^\circ$ 。但是在同一天正午太陽的仰角卻是  $50^\circ + \delta = 50^\circ + 11^\circ 40'$ ，約為  $61^\circ 40'$ ，兩者相差  $20^\circ$  左右。

<sup>2</sup> 我們略證第一組換算公式：



如圖，原點是地球，春分在  $(1, 0, 0)$ ， $xy$  平面是天赤道面， $z$  軸指向北極星。黃經黃緯系統的三個互相垂直的單位向量依序為  $(1, 0, 0)$ ， $v = (0, \cos \varepsilon, \sin \varepsilon)$  和  $w = (0, -\sin \varepsilon, \cos \varepsilon)$ ，其中  $(1, 0, 0)$  和  $v$  張出黃道面， $w$  是黃道面的法向量，其與北極方向的夾角是  $\varepsilon = 23.5^\circ$ 。在天球面上赤經赤緯是  $(\alpha, \delta)$  時，代表空間向量

$$(\cos \delta \cos \alpha, \cos \delta \sin \alpha, \sin \delta) \tag{3}$$

而黃經黃緯是  $(\lambda, \beta)$  時，代表空間向量

$$\cos \beta \cos \lambda (1, 0, 0) + \cos \beta \sin \lambda (0, \cos \varepsilon, \sin \varepsilon) + \sin \beta (0, -\sin \varepsilon, \cos \varepsilon) \tag{4}$$

令 (3) = (4) 就得到第一組換算公式，至於第二組，可由第一組中  $\varepsilon$  代以  $-\varepsilon$ ， $(\lambda, \beta)$  和  $(\alpha, \delta)$  交換而得。

從上面的計算看來，中國的天文官如果不知道幾何及三角，又不能理解地球是球形，乃至於不清楚北京城的緯度，在這種劣勢之下如何進行最基本的預測？無怪乎楊吳大敗於南懷仁，一言以蔽之，數學太差，理所當敗。

—本文作者為台大數學系退休教授—

## 101學年度周鴻經獎學金自即日起開始申請

申請辦法：檢附志向說明書、在學各學年之成績單（一年級研究生須繳大學四年之成績單）、數學系所之教授二人以上之推薦書、周鴻經獎學金申請書及周鴻經獎學金推薦書，由校方函送中央研究院數學研究所申請。

截止日期：2012年11月15日止（以郵戳為憑）

申請書與推薦書下載：中研院數學所網頁 <http://www.math.sinica.edu.tw>

詳細情形請查詢中研院數學所網頁 <http://www.math.sinica.edu.tw>

周鴻經先生事略及本獎學金章程請詳封底

## 101年度數學教育學門專題研究計畫成果討論會

會議日期：2012年12月1日（星期六）～2012年12月2日（星期日）

地點：臺北市大安區羅斯福路四段1號 國立台灣大學總校區天文數學館

報名日期：2012年9月24日～2012年11月8日

主辦單位：行政院國家科學委員會科學教育發展處

承辦單位：中央研究院數學研究所

詳見國科會科教處數學教育學門學門資訊網

[http://w3.math.sinica.edu.tw/nsc\\_mathedu/](http://w3.math.sinica.edu.tw/nsc_mathedu/)