

船員業務學習小丛书

航海天文學

上 冊

大连海运学院航海系船員業務學習小丛书編寫組 編



人民交通出版社

船员业务学习小丛书

航海天文

上 册

大连海运学院航海系船员业务学习小丛书编写组 编

人民交通出版社

为了有助于我国广大船员业务学习起见，本社组织有关方面编写了一套业务学习小丛书，希望通过它将船员各方面所必需具备的基本知识有系统地加以介绍，叙述力求通俗简明，以便适合初中以上文化程度的驾驶员阅读。

本书为小丛书中的航海天文学上册，其内容包括航海天文学的基本概念及进行天文观测用的某些基本仪器。

本书系由大连海运学院航海系驾驶专业1541班学生编写，并由该系教师刘荣霖、李海成、王遵琨等审改。

船员业务学习小丛书
航海天文学

上 册

大连海运学院航海系船员业务学习小丛书编写组 编

*

人民交通出版社出版

(北京安定门外和平里)

北京市书刊出版业营业登记证字第006号

新华书店发行

人民交通出版社印刷厂印刷

*

1960年2月北京第一版 1960年2月北京第一次印刷

开本：787×1092^{1/16} 印张：4^{1/2}张

全书：95,000字 印数：1—2,200册

统一书号：15044·5197

定价(1)：0.38元

目 录

上 冊

序 言

第一章 天球和天体的运动	5
§ 1 天球, 天球上的基本点、綫和圈	5
§ 2 地平座标、赤道座标和天文定位三角形	8
§ 3 天体的运动	15
第二章 时间	31
§ 4 时数和度数的关系	31
§ 5 恒星日、恒星时, 春分点地方时角的基本公式, 計算恒星地方时角的公式	33
§ 6 平太阳时(平时), 平时和平太阳时角的关系, 时差	35
§ 7 地方平时, 世界时	37
§ 8 时区, 区时, 地方平时与区时的换算, 法定时, 日界綫	42
§ 9 航海天文历的使用	47
第三章 天文鐘	53
§ 10 天文鐘的构造特点	53
§ 11 天文鐘誤差及其測定方法	54
§ 12 天文鐘的保管、維护和使用, 天文鐘記錄簿	61

第四章 星空及觀星仪器	66
§13 星等	66
§14 主要星座及主要恒星的辨認	67
§15 星球仪和認星片	77
第五章 六分仪	85
§16 六分仪的构造与原理	85
§17 游标及鼓輪讀数原理	88
§18 零点差、視差与指标差及其測定	91
§19 六分仪誤差及其校正	97
§20 六分仪的保养及觀測前的准备工作	101
§21 六分仪的觀測方法	103
第六章 天体高度修正	108
§22 高度修正的各种因素的分析	109
§23 天体高度的修正	115

附 錄

- 1.天体位置，1955年
- 2.恒星視位置，1955年
- 3.表1.春分点时角变量，表2.太阳时角基本变量
- 4.表3.行星时角基本变量，表4.月亮时角基本变量
- 5.表5.太阳时角訂正，表6.太阳赤緯內插比例部分
- 6.表7.行星月亮时角訂正和赤緯內插比例部分
- 7.表12.高度改正——太阳、恒星、行星
- 8.表13.低高度改正
- 9.表14.高度改正——月亮

序 言

航海天文学是船舶駕駛專業的主要專業課程之一，它的主要任務是解決在海上利用天體的觀測來測定船位的問題。

當船舶在沿岸航行時，駕駛員通常是利用岸上物標如燈塔、山頭等來測定船位。在能見度不良或在海岸視域以外不太遠的區域航行時，則尚可利用雷達或測向儀等無線電定位系統來測定船位。但當船舶進入茫茫大海以後，除在適當時機和地域內仍可用無線電定位系統進行定位外，主要是依靠天體的觀測來測定船位。

天文定位的方法與航海學中陸標定位本質上是有類似之處，在航海學中是利用地面陸標（如燈塔）的位置來測定船位，同樣在航海天文學中也是利用天體（天空的燈塔）的位置來測定船位，而且都是利用兩個以上的位置線的辦法來定位的。

另外，從天文學的角度來看，航海天文學是實用天文學的一部份，所以它對天球、天體的運行和時間的測定等問題也必須作一般的敘述。

我國古代的天文學家和航海家在天文和航海兩方面都有過丰偉的成就和光榮的事迹。但長期以來由於封建主義的束縛，特別是帝國主義的侵略和反動政權的統治，使得我國經濟和科學一蹶不振，海运事業同樣停滯不前。解放後，由於黨和政府的重視，我國社會主義制度的優越性和國民經濟迅速發展的需要，為海运事業的發展開辟了廣闊的道路。航海天文學也將必

然更好地为祖国海运事业服务，并得到充分的发展。

目前利用天文测定船位尚存在着缺点。其根本的缺点在于白天遇到云雾时不能测天，在于夜間看不見水綫时不能测天，
• 在于白天只有太阳可供观测时两次观测的间隔尚需 3~4 小时以上。而其根源在于还不能在搖摆颠簸的海船上建立稳定精确的水准面和在稳定的水准面上建立精确的指北仪器（罗经）。另一方面，也在于我們只利用了天体的光的辐射（光綫），而没有有效地利用天体的其它辐射（如电磁波等）。最后，关于提高测定船位精确度，关于計算手續的簡化以及自动化等也是急待解决的問題。解决这些問題的責任，无疑地落在所有航海家和有关航海科学工作者的身上。对于新中国的海員來說，社会主义制度給我們开辟了广闊的前途，党和政府的关怀更鼓舞着我們，問題就在于我們的努力。我們應該鼓足干劲、力爭上游，鑽研技术于实际生产工作中去，并在运用中研究提高，使我国的海运科学事业赶上或超过世界先进水平。

第一章 天球和天体的运动

§1 天球，天球上的基本点、线和圆

天球

我們平常所看見的天空，象一个巨大的空心球扣在我們的頭頂上，在地平下邊还有一个半球，这两个半球合起来是一个完整的圓球。我們所看見的星、月球和太阳等等好象沒有远近，都分布在这个球的表面上。这个想象的巨大的空心球就叫做天球。

地球是天球的中心，而天球的半径是当做无限大的。

图 1-1 表示一个地球，中心点 O 是地球的中心。

p_n 、 p_s ：地球的北極和南極。

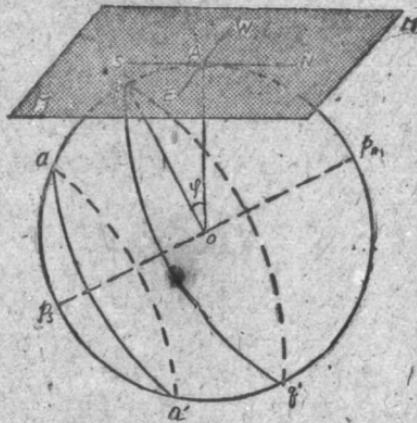


图 1-1

$p_n p_s$ 连接地球的北极和南极，通过球心的直线叫做地轴。

qq' ：垂直地轴的一个大圆叫做赤道。

aa' ：它是和赤道平行的小圈叫做纬度平行圈。

A ：表示地球上某一个观测者。

Aq ：观测者的纬度我们用 φ 来代表它。

$p_n A q p_s q'$ ：观测者的子午圈（经度线）。

AO ：即 A 和 O 的连线，它是通过观测者的铅垂线。

通过 A 点并与 AO 垂直的平面 MM' 叫做观测者的真地平面。如果我们把眼睛放到海平面上水平方向向四周看一下，就是一个平面，这个平面也就是真地平面。

SN ：观测者的子午圈平面与真地平面的交线，这一条直线叫做南北线。

EW ：垂直于南北线的直线叫做东西线。

如果我们面向北 (N)，则右手为东 (E)，左手为西 (W)，背后为南 (S)，这就是我们所说的东、西、南、北四个方向。

天球上的基本点、线和圈

如果我们把地球上的点、线和圈无限地扩展到天球上，就成了天球上的点、线和圈。如图 1-2 表示一个天球，因为天球很大，所以天球的中心就可以认为是地球。

P_N, P_S ：叫做北天极和南天极，即地球的轴无限地伸展到天球上的交点。

$P_N P_S$ ：叫做天轴，是地球的轴无限伸展而形成的。

QQ' ：叫做天赤道，是地球赤道平面扩展到天球而得的。

Z ：叫做天顶，是观测者的铅垂线无限地向上引伸与天球所交的那一点，所以 ZQ 就等于观测者的纬度。

Z' : 叫做天底，是观测者铅垂线无限地向下引伸与天球在脚下所交的那一点。

$ZP_NZ'P_S$: 叫做观测者的天球子午圈，或简称观测者子午线，它是地球上观测者的经度线扩展到天球上而得的。

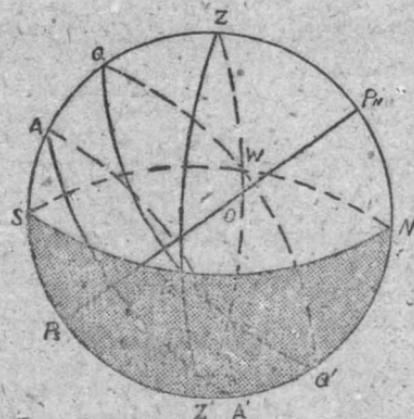


图 1-2.

$NESW$: 叫做真地平，它垂直于 ZZ' ，是地球上的真地平面扩展到天球上而得的。真地平与天赤道和观测者子午圈相交于四个点，与观测者子午线相交的两个点靠近北天极的叫做北点，靠近南天极的叫做南点，与天赤道相交的两个点是东点和西点。

$ZEZ'W$: 即通过天顶、天底、东点和西点的大圆，叫做卯酉圈。

AA' : 与天赤道平行叫做赤纬平行圈。

从以上的说明我们可以看到下面的一些问题：

1. 天赤道把天球分成两半：包括北天极那个半球叫做北天

半球，包括南天极的那个半球叫做**南天半球**。

2. 真地平把天球分成两半：包括天顶的半球叫做**地平以上部分**，包括天底的半球叫做**地平以下部分**，地平上的天极又叫做**仰极**。

3. 天轴把子午圈分成两半：包括天顶的半圆叫做**午圈**，包括天底的半圆叫做**子圈**。

4. 卯酉圈和观测者子午圈把真地平分成四个部分：这四个部分叫做四个象限，有**北东象限(NE)**，**南东象限(SE)**，**南西象限(SW)**，**北西象限(NW)**。

§ 2 地平座标、赤道座标和天文定位三角形

船舶在海上航行的时候，我们可以利用海地平面上的灯塔、山尖等来定船位，这是因为这些物标在海图上有了肯定的位置（准确的经纬度），我们可以通过船舶与它们之间的关系来找到船舶在海图上的位置，而求得船位。天空中的星体也象地面上灯塔一样，如果我们想利用它来定船位，首先也必须知道它们在天球上的位置。在天球上决定一个天体的位置是用天球座标，它和在地球上用经纬度来决定一个物标的位置性质是相类似的。天球座标常用的有以下两种：

天体的赤道座标

我们知道，在地球上定一个点的位置，是用赤道和格林尼治经度线作基准的。同样在天球上决定一个天体的位置可以用天赤道和观测者子午圈作基准，这时天体在天球上的位置就由这个点的座标——时角和赤纬——来表示。

如图1-3所示：

$\widehat{P_N Z A P_S}$ ：为观测者子午圈。

$\widehat{QQ'}$ ：为天赤道。

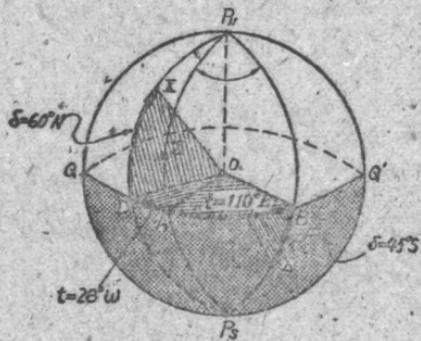


图 1-3

X, X' : 为在天球上的某两个天体。

天体的赤緯 (δ): 它是在天体的子午圈 $P_N X P_S$ 上 (又称时圈或赤緯圈), 从天赤道到天体 X 的一段大圆弧长 (如 XD)。赤緯是从天赤道 0° 开始, 向南或向北各 90° 。如天体的赤緯为北, 则加“N”或“+”的符号; 天体的赤緯为南, 则加“S”或“-”的符号。如图中 X 的 $\delta = +60^\circ$, X' 的 $\delta = -45^\circ$ 。天体的赤緯与緯度同名叫同名赤緯, 反之为異名赤緯。

天体的極距 (p): 由天体到仰极的距离叫极距, 所以极距 $P_N X = 90^\circ - \delta$, 极距是从 0° 到 180° 来计算的, 如天体 X 的极距 $p = 90^\circ - \delta = 90^\circ - 60^\circ = 30^\circ$, 天体 X' 的极距 $p = 90^\circ - \delta = 90^\circ + 45^\circ = 135^\circ$ 。

天体的时角 (t): 它是观测者的子午圈和经过这一天体的子午圈在仰极所张的两面角, 或在赤道上所截的一段弧。时角是由观测者午圈开始向西计算从 0° 到 360° , 如天体 X 的时角 $t = 28^\circ W$, 天体 X' 的时角 $t = 250^\circ W$ 。如果西向时角超过了 180° , 可用 360° 减之, 后面并加上一个“E”的符号。

因此, 天体 X' 的时角 $t = 250^\circ W = 360^\circ - 250^\circ = 110^\circ E$ 。

这是因为我們在实际应用上，时角有时須化为小于 180° 的緣故。如果时角后面未注明“E”或“W”，則应理解为西向时角。

天体的地平座标

它是以观测者真地平和观测者子午圈作基准的，天体在天球上的位置是用这个点的座标——高度和方位——来表示。

如图 1-4 所示：

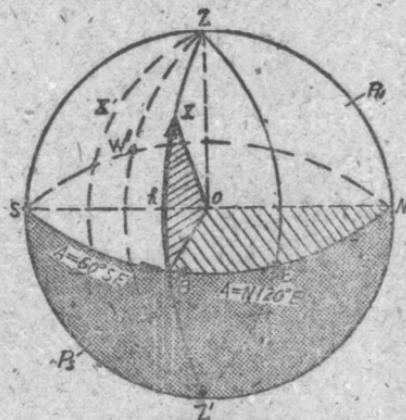


图 1-4

$\widehat{ZP_NZ'P_S}$: 观测者子午圈。

\widehat{NESW} : 观测者真地平。

天体的高度 (h)：它是从真地平到天体 X 的垂直圈（或称方位圈） $\widehat{ZXZ'}$ 上的一段弧，如图 \widehat{BX} 。它是从真地平 0° 开始向地平以上来量，最大达 90° 。如天体 X 的高度 $h = 60^{\circ}$ 。

天体的顶距 (z)：它是由天体到天顶的距离，如图 \widehat{ZX} 。所以顶距 $z = 90^{\circ} - h$ 。如天体 X 的 $z = 90^{\circ} - h = 90^{\circ} - 60^{\circ} = 30^{\circ}$ 。

天体的方位 (A)：它是观测者子午圈和天体方位圈在真地平上所夹的一段弧，如图 NB。天体的方位有三种算法：

1. **周天算法**：由北点开始向东从 0° 到 360° 来计算。
2. **半周天算法**：由北点（在北纬地方）或南点（在南纬地方）向东向西各从 0° 到 180° 来计算。
3. **象限算法**：由北点或南点开始向东向西各从 0° 到 90° 来计算。

如图1-5所示：天体X和X'的方位分别以三种算法表示如下：

	周天法	半周天法	象限法
天体X：	$A = 120^\circ$	$A = N120^\circ E$	$A = 60^\circ SE$
天体X'：	$A = 225^\circ$	$A = N135^\circ W$	$A = 45^\circ SW$

它们之间有这样关系：

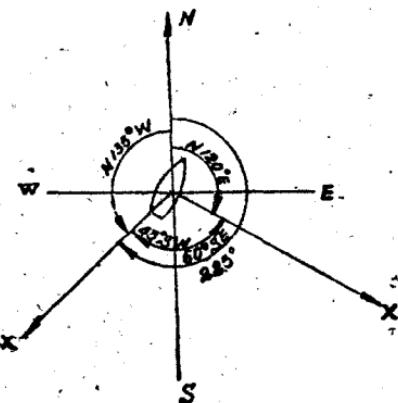


图 1-5

$$60^\circ SE \text{ (象限)} = N120^\circ E \text{ (半周天)} = 120^\circ \text{ (周天)}.$$

$$45^\circ SW = N135^\circ W = 225^\circ.$$

天文定位三角形

把以上介紹的兩個座標合在一起，就象圖1-6那樣。

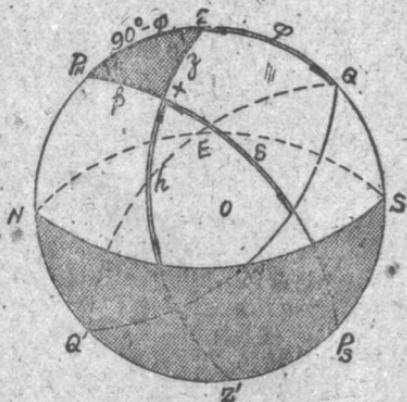


圖 1-6

從圖中我們會很明顯地看到，如果觀測者的經緯度為已知時，當已知某天體的高度和方位，可以求出它的時角和赤緯，反之，如果已知天體的時角和赤緯則可求出其高度和方位。

從圖中也可看出：

因為 $\widehat{ZP_N} + \widehat{P_NN} = 90^\circ,$

$$\widehat{ZQ} + \widehat{ZP_N} = 90^\circ,$$

所以 $\widehat{ZQ} = \widehat{P_NN}.$

即觀測者的緯度 (φ) 等於天頂 (Z) 的赤緯 (δ)，等於仰極 (P_N) 的高度，這個結論是很重要的。

又觀測者子午圈、天體的時圈和方位圈這三個大圓交成一個球面三角形 ZP_NX ，這個三角形叫做天文定位三角形。

几种常用的投影图

1. 赤道平面投影图：

以赤道大圓為投影平面，把觀測者所在的那個北天半球或南天半球上的基本點、線和圈投影到這個平面上（但在一般情

况下，我們只画出觀測者子午線和天体时圈），就 成了如图 1-7 那样一个平面图。

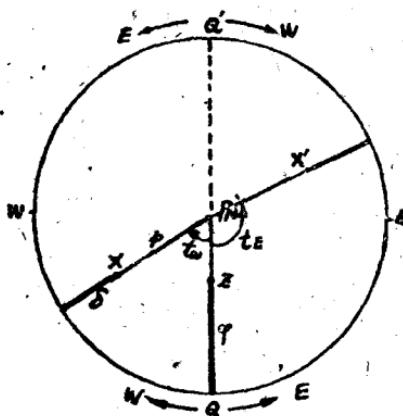


图 1-7

$\widehat{Q'WQE}$: 是代表赤道，中心是北天极 P_{No} 。

$\widehat{QP_NQ'}$: 是觀測者的子午圈，其上 (Z) 为天頂， $\widehat{P_NQ}$ 为午圈的一半， $\widehat{P_NQ'}$ 为子圈的一半。

用这图能够帮助我們很容易地表示出一个天体的 时角 (t) 和赤緯 (δ)。如图，天体 X 的时角 $t = 55^{\circ} 17'$ ，赤緯 $\delta = 20^{\circ} + (N)$ 。在研究各种時間和时角的关系时，这种投影图是很重要的。同时它也能帮助我辨别向东或向西轉的方向。

2. 真地平面投影图：

以真地平面作为投影平面，把天球的地平以上部分基本点、线和圈投影到这个平面上就成了如图 1-8 那样一个平面图。

\widehat{NESW} : 代表真地平， $N/E, S/W$ 为北、东、南、西四

个点。

NP_NZQS : 为地平以上部分的观测者子午圆。

WQE : 为天赤道的半个圆。

WZE : 为卯酉圈的半个圆。

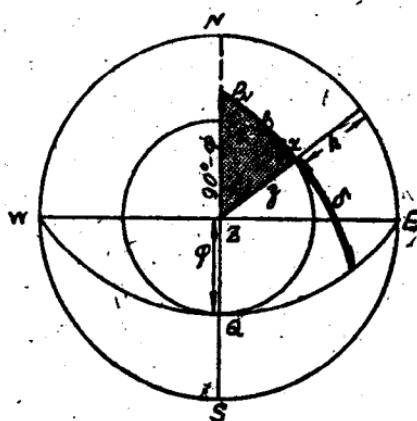


图 1-8

用这图能够很容易表示出一个天体的高度 (h) 和方位 (A)。如图天体 X 的 $h=60^\circ$, $A=50^\circ NE$ 。

3. 子午綫平面投影图:

以观测者子午圈平面为投影平面，把天球上的基本点、线和圈投影到这个平面上就成了如图1-9所示的情况：

直线 QQ' : 为天赤道，

直线 ZEZ' : 为卯酉圈，

直线 SEN : 为真地平。

从图中可以看出很多的基本圈投影到子午圈平面上皆成了直线，天体 X 的 h 、 A 、 t 、 δ 在图上表示的情况就象图中所示。