

1981 高中毕业生
总复习纲要

地理

GAOZHONG
BIYESHENG
ONGFUXI
ANGYAO

福建人民教育出版社

一九八一年高中毕业生

地 理 总 复 习 纲 要

福建教育学院编

福建人民教育出版社

说 明

一、本书是根据《全日制十年制学校中学部分学科教学内容要点汇编》及全日制十年制学校初中课本《中国地理》和《世界地理》编写的，供一九八一年高中毕业生文科考生学习之用。

二、为了帮助学生理解和记忆，掌握地理基本知识和基本技能，本书编绘了地图和插图118幅，并配有一套供学生填图用的《地理填充图》。复习时应对照文字内容，认真阅读这些图，并在教师指导下，进行填图或读图练习。

三、本书由我组廖炽昌、陈文德和罗仙金同志编写，最后由廖炽昌同志修改定稿。由于编者水平所限，加上时间仓促，不妥之处，在所难免，恳请大家批评指正。

福建教育学院地理组

一九八〇年十一月

目 录

基 础 知 识

一、地球在宇宙中的位置·····	(1)
二、地球的运动·····	(4)
三、地球的內部构造和地表形态的变化·····	(18)
四、地球上的大气·····	(22)
五、地图知识·····	(26)
思考和练习·····	(33)

中 国 地 理

一、疆域和行政区划·····	(35)
二、人口和民族·····	(39)
三、地形·····	(40)
四、海洋·····	(49)
五、气候·····	(51)
六、河流和湖泊·····	(65)
七、农业、工业和交通运输业·····	(76)
八、东北三省·····	(95)
九、黄河中下游五省二市·····	(101)
十、长江中下游六省一市·····	(111)

十一、南部沿海三省一区·····	(119)
十二、西南三省·····	(127)
十三、青海和西藏·····	(135)
十四、新疆·····	(141)
十五、北部内陆两区一省·····	(144)
思考和练习·····	(149)
中国之最·····	(152)

世界地理

一、大洲和大洋·····	(153)
二、世界的气候·····	(155)
三、世界的大陆·····	(166)
四、世界的海洋·····	(172)
五、世界的居民和国家·····	(183)
六、亚洲·····	(187)
七、欧洲·····	(213)
八、非洲·····	(237)
九、北美洲·····	(251)
十、南美洲·····	(265)
十一、大洋洲及太平洋岛屿·····	(272)
十二、南极洲·····	(277)
思考和练习·····	(278)
世界和各洲之最·····	(281)

基础知识

一、地球在宇宙中的位置

恒星、行星和卫星

1. **恒星**：恒星是由炽热的气体组成的，能自己发光发热的天体。我们肉眼所看到的星星，绝大部分都是恒星。它们都是不停地运动着的。太阳是离地球最近的一颗恒星。

2. **行星**：行星是绕着恒星运转而本身不会发光的天体。地球就是绕着太阳运转的一颗行星。

3. **卫星**：卫星是绕着行星运转而本身不会发光的天体。月球是地球的卫星（图1）。

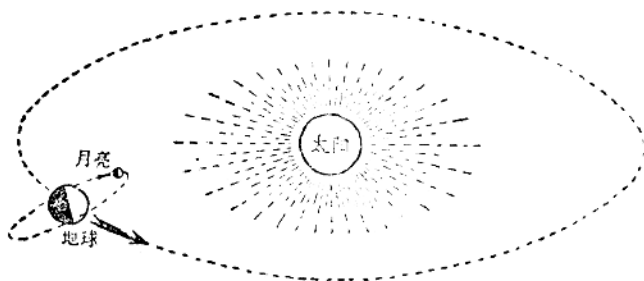


图 1 太阳、地球、月亮示意图

太阳系、银河系和宇宙

1. 太阳系：围绕太阳运转的星星，除了有水星、金星、地球、火星、木星、土星、天王星、海王星和冥王星这九大行星以外，还有许多小行星、彗星、卫星和其他天体。这些天体共同组成了一个以太阳为中心的、运动着的整体，叫做太阳系（图2）。

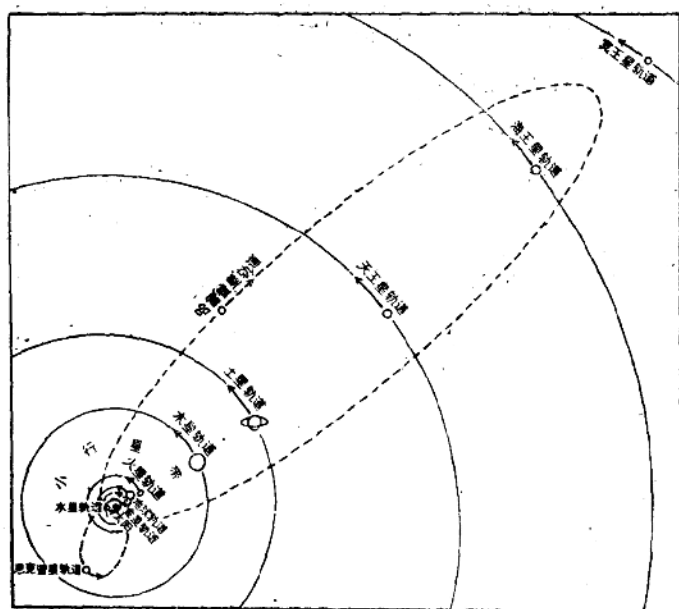


图 2 太阳系示意图

2. 银河系：银河系是由1,000多亿颗恒星和其他天体所组成的巨大恒星系统。它的形状象个大铁饼，最大直径约有10万光年^①。组成银河系的恒星，都围绕着银河系中心运转。太阳就是银河系中的一颗恒星，位于离银河系中心约3万光年的地方。它一方面自转，一方面带着整个太阳系环绕着银河系的中心运转。

3. 宇宙：“宇”指空间，“宙”指时间。宇宙就是在空间上无边无际、时间上无始无终的。按客观规律运动着的物质世界。

地球在宇宙中的位置

地球是太阳系的一个行星，而太阳系又是银河系的一个组成部分，银河系在无限广阔的宇宙中又只占据小小的一隅。可见，地球在整个宇宙中，不过是一个极为普通而又渺小的天体。

地球的形状和大小

1. 地球的形状：地球是一个两极稍扁、赤道略鼓的球体。但扁的程度非常有限。赤道半径约6,378.1公里，极半径约6,356.8公里。近年来，通过人造卫星，还发现北极半径比南极半径稍微长一点(图3)。

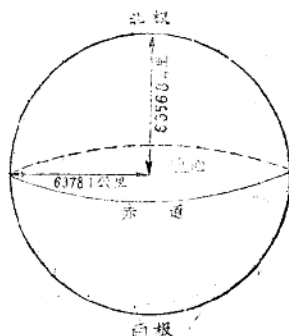


图 3 地球的赤道半径和极半径

^①光年是指光在一年中走过的距离。光速每秒约30万公里，光行一年的里程约为10万亿公里。

2. 地球的大小：地球表面的总面积约有5.1亿平方公里。

二、地球的运动

地球的自转和昼夜更替

1. 地球自转：地球绕着地轴不停地自西向东旋转，叫做地球自转。地球自转一周为一天（约24小时）。

2. 昼夜更替：由于地球是个不透明的球体，所以在同一时间里，太阳只能照亮地球表面的一半。地球向着太阳的半面，由于受到阳光的照射，就成了白天，叫做昼半球；地球背着太阳的半面，由于阳光照射不到，就成了黑夜，叫做夜半球。昼半球和夜半球的界线，是一个大圆圈，称为“晨昏线”。由于地球在不停地自西向东自转，所以昼半球和夜半球也就不断地更替，因而一个地方有时在夜半球内，有时又在昼半球内。这样就产生了昼夜更替的现象（图4）。

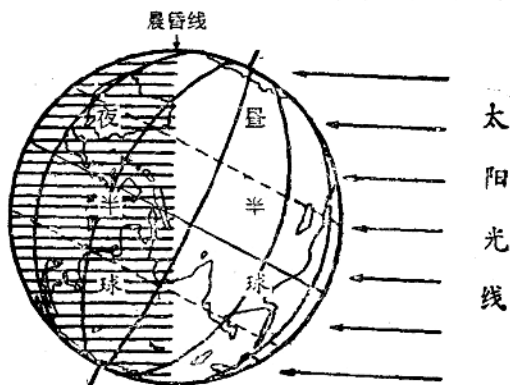


图 4 昼与夜

地轴、两极和赤道

1. **地轴**：通过地球中心，连接南、北两极的假想轴，称为地轴。

2. **两极**：地轴同地球表面相交的两点，叫两极。其中对着北极星的一端是地球的北极，另一端是地球的南极(图5)。

3. **赤道**：在地球仪上，同南、北两极距离相等的大圆圈，叫赤道。赤道长约4万公里。

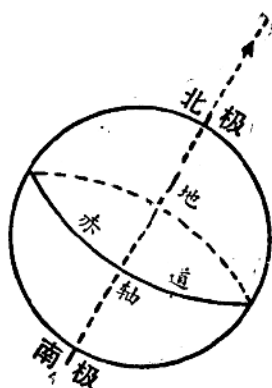


图 5 赤道和两极

经线和经度

1. **经线**：在地球仪上，连接南、北两极的线，叫经线，也叫子午线(图6)。经线指示南北方向，所有的经线长度都相等。两条正相对的经线，形成一个经线圈。任何一个经线圈都能把地球平分为两个半球。

2. **经度**：为了区别每一条经线，人们给经线标注了度数，这就是经度。国际上规定，把通过英国伦敦格林

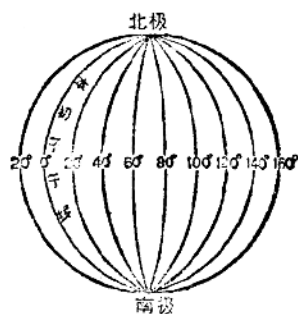


图 6 经线和经度

威治天文台原址的那一条经线，定为 0° 经线，也叫本初子午线。从 0° 经线算起，向东、向西各分作 180° ，以东的 180° 属于东经，以西的 180° 属于西经。东经 180° 和西经 180° 同一条经线上，那就是 180° 经线。

纬线和纬度

1. 纬线：在地球仪上，同赤道平行的线叫纬线。纬线指示东西方向，跟经线垂直相交，并且都自成圆圈。赤道是地球上最大的纬线圈。越往两极，纬线圈越小；到了两极，纬线圈就缩成点了。

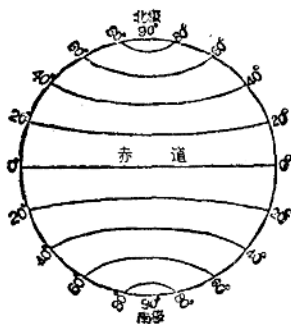


图 7 纬线和纬度

2. 纬度：为了区别每一条纬线，人们给纬线也标注了度数，这就是纬度。纬度从赤道算起，把赤道定为 0° ，由赤道到北极和南极各分作 90° ，赤道以北是北纬，以南是南纬。北纬 90° 就是北极，南纬 90° 就是南极（图7）。

根据纬度的不同，人们有把纬度分成低、中、高的说法。

低 纬 度	中 纬 度	高 纬 度
$0^{\circ}-30^{\circ}$	$30^{\circ}-60^{\circ}$	$60^{\circ}-90^{\circ}$

东西半球和南北半球

1. 东西半球

习惯上，根据西经 20° 和东经 160° 的经线圈，把地球平

分为东、西两半球。西经 20° 以东的半球为东半球，以西的半球为西半球。这样划分，使分界线基本上在大洋通过，可以避免把非洲和欧洲的一些国家分在两个半球上。我国位于东半球。

2. 南北半球

赤道把地球平分为南、北两个半球，赤道以北为北半球；以南为南半球。我国位于北半球。

经纬网

在地球仪上，经线和纬线相互交织，就构成经纬网。事实上，地球上是没有这些线和网的。人们画出经纬网，目的是为了确定地球表面任何一个地点的位置。比如我们伟大祖国的首都北京，位于北纬 40° 和东经 116° 的交点附近（图8）。

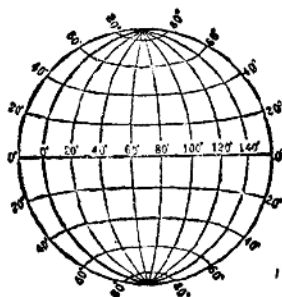


图 8 经纬网

时区和国际日期变更线（日界线）

1. 地方时

由于地球一刻不停地从西向东自转着，东方总是比西方先看到日出。因此东边地方的时刻总是比西边地方的时刻要早。地球每24小时自转一周（ 360° ），即一小时转过经度 15° （ $360^{\circ} \div 24 = 15^{\circ}$ ），也就是说，每隔经度 15° ，时间就相差一小时，每隔经度 1° ，时间相差4分钟（ $60 \text{分钟} \div 15 = 4 \text{分钟}$ ）。这样，在同一瞬时，经度不同的世界各地，时刻都

不相同。这种因经度而不同的时刻，称为地方时。它是以当地太阳位置最高时定为正午，并以正午为标准来划分的时刻。使用地方时，在交通和通讯方面造成许多不便。

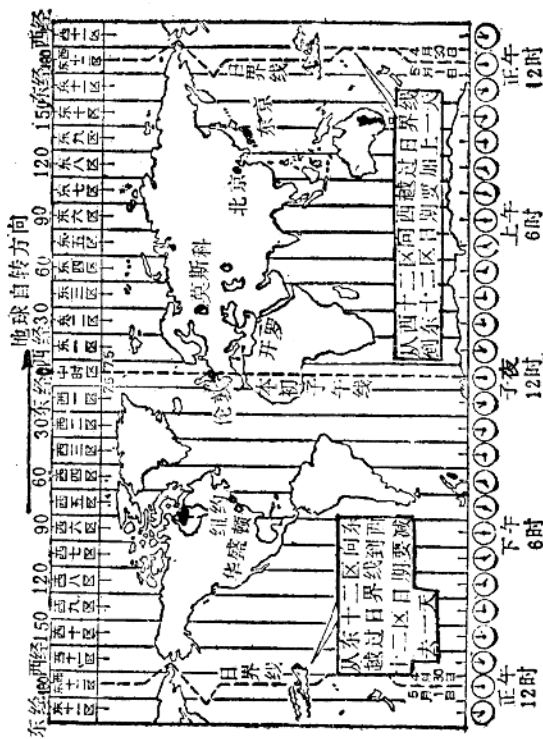
2. 标准时

为了统一时间标准，国际上规定每隔经度 15° ，算是一个时区，把全球按经度划分成24个时区。各时区都以本区中央经线的地方时作为全区共同使用的时刻，这叫标准时，又叫区时。各时区的中央经线的经度，除中时区为 0° 外，其余均为 15° 的整数倍，如东、西经 15° 、 30° 、 45° 等等。

3. 时区的划分

时区的划分，是以本初子午线（即零度经线）为标准线，从西经 7.5° 至东经 7.5° 划为中时区，或叫零时区，中时区使用的时间，叫格林威治时间。然后，从中时区的边界线分别向东、向西每隔经度 15° 划一个时区。在中时区以东，依次划分为东一区至东十二区；在中时区以西，依次划分为西一区至西十二区。东十二区和西十二区各跨经度 7.5° ，合为一个时区。这样，全球共分成24个时区，各相邻时区的标准时间正好相差一小时。在任意两个时区之间，中间有几根时区界线，它们之间就相差几小时。其中较东时区的区时较早，较西时区的区时较迟。只要知道某一时区的区时，就可以求出其他时区的区时。

实际上，时区的界线不完全根据经线，而往往是参照各国的行政区划或自然界线来划分的。例如，根据世界时区的划分，我国由西到东可划分为东五区至东九区，共五个时区。首都北京处在东八区。为了使用上的便利，我国现在一律采用北京所在的东八区的区时（即东经 120° 的地方时），作为统一的标准时间，这就是“北京时间”（图9）。



4. 标准时的换算

世界各地标准时间的换算，可采用下面算式：

所求某地时间 = 已知某地时间 $\pm$ 时区差 $\times$ 1小时。

计算方法：

①式中“+”、“-”号的用法：已知东面时间求西面时间，用“-”号（不够减时，可将已知某地时间加上24小时，再减时区差。这样求出的时间，其日期应为已知某地时间的日期减去一天）；已知西面时间求东面时间，用“+”号（若超过24小时，要减去24，其日期应为已知某地时间的日期加上一天）。

②“时区差”的计算方法：两地同处于东时区或西时区（包括中时区）时，时区差等于两地时区序号之差（大数减小数）。两地分处于东、西时区时，计算时区差可分两种情况：一种是跨越中时区计算，其时区差等于两地时区序号之和；另一种是跨越日界线计算，其时区差等于〔（12-甲地时区数）+（12-乙地时区数）〕或24减去两地时区序号之和（但在代入公式计算后，要记得变更日期）。

③已知经度要化为时区的方法：要将已知经度 $\div 15^\circ$ 。如能除尽，则得数就是所求的时区数（已知经度为东经，则属东时区，已知经度为西经，则属西时区）；如有余数，且大于 7.5° ，就要加一区，小于 7.5° ，就不要加。如已知经度小于 7.5° ，则属于中时区。

④如果是旅行的话，则在按公式计算后，还须加上动程时间。

例如：处于东八区的上海现在是7月15日12时，试问：

①东九区的东京、②东二区的开罗、③西五区的纽约各是什么时间？

解：①东九区的东京的时间：

∵东京位于上海的东面

$$\begin{aligned}\therefore \text{东京的时间} &= 7\text{月}15\text{日}12\text{时} + (9-8) \times 1\text{小时} \\ &= 7\text{月}15\text{日}13\text{时}\end{aligned}$$

②东二区的开罗的时间：

∵开罗位于上海西面

$$\begin{aligned}\therefore \text{开罗的时间} &= 7\text{月}15\text{日}12\text{时} - (8-2) \times 1\text{小时} \\ &= 7\text{月}15\text{日}6\text{时}\end{aligned}$$

③西五区的纽约的时间，可分两种情况计算：

第一种跨越中时区

∵纽约位于上海西面

$$\begin{aligned}\therefore \text{纽约的时间} &= 7\text{月}15\text{日}12\text{时} - (8+5) \times 1\text{小时} \\ &= 7\text{月}14\text{日}23\text{时}\end{aligned}$$

第二种跨越日界线

∵纽约位于上海的东面

$$\begin{aligned}\therefore \text{纽约的时间} &= 7\text{月}15\text{日}12\text{时} + [24 - (8+5)] \times 1\text{小时} \\ &= 7\text{月}15\text{日}12\text{时} + 11\text{小时} \\ &= 7\text{月}14\text{日}23\text{时} (\text{自西向东越过日界线日期} \\ &\quad \text{要减一天})\end{aligned}$$

5. 国际日期变更线（日界线）

地球不停地自转，新的一天由哪里开始，又在哪里结束呢？这需要有统一的规定。（国际上规定，把东、西十二区之间的 180° 经线作为国际日期变更线，简称日界线，作为新的一天的起点和终点。这条线以西的东十二区要比中时区在时间上早十二个小时，以东的西十二区要比中时区在时间上迟十二个小时，因此东十二区的区时比西十二区的区时要早二

十四个小时，即整整相差一日。所以，从东向西越过日界线，日期要增加一天；从西向东越过日界线，日期就要减少一天。东、西十二区钟点是相同的，但是日期相差一天。当西十二区是4月30日12时的时候，东十二区已是5月1日12时了。

为了照顾 180° 经线附近一些地区和国家的居民生活方便起见，日界线避免通过陆地，因此它不是一条直线，而是有些曲折的。

地球的公转

地球在自转的同时，又绕着太阳不停地自西向东运转，这叫地球的公转^①。地球公转一周为一年（约365天）。

南北回归线

北纬 23.5° 的纬线，是太阳能够垂直照射的最北界线，称为北回归线。南纬 23.5° 的纬线，是太阳能够垂直照射的最南界线，称为南回归线。

〔每年夏至日（6月22日前后）^②，太阳直射点自南向北移到北回归线上，然后转向南移；冬至日（12月22日前后），太阳直射点自北向南移到南回归线上，然后转向北移。一年之中，太阳直射点总是在这两条纬线之间来回移动，所以把这两条纬线分别叫做北回归线和南回归线。回归线是热带和温带的分界线。〕

①地球绕太阳公转的路线，叫公转轨道。公转轨道圈构成的面叫公转轨道面。

②本书所提到的夏至日、冬至日，都是指北半球来说的。