

DILI

# 中学地理复习资料



# 中学地理复习资料

赵 瑾 庞明珍  
薛迪成 李家乐

江苏人民出版社

## 中学地理复习资料

赵瑾 潘颐珍

薛迪成 李家东

---

江苏人民出版社出版

江苏省新华书店发行 镇江前进印刷厂印刷  
开本787×1092毫米 1/32 印张 8.125 字数 178,000

1981年2月第1版 1981年2月第1次印刷  
印数1—283 00 册

---

书号：7100·081 定价：0.58元

责任编辑：何震邦

## 编者的话

本书根据《全日制十年制学校中学地理教学大纲（试行草案）》及部编1980年《中国地理》和《世界地理》课本的精神编写。全书分地球和地图、中国地理和世界地理三部分，供高中毕业生及相当上述文化程度的读者系统复习中学地理知识参考。

编写时注意通俗易懂，突出重点难点。同时为了更好地帮助读者理解和消化地理基础知识，在每节末和每一部分结束分别编写了思考和练习与复习题。书后附有1978—1980年全国高等学校统一招生地理试题、副题及其答案。

在编写过程中，南京师范学院地理系潘凤英、王庭槐同志以及顾辅臣、居汇铭、朱明德、尤颐贞等老师曾对本书提出了许多宝贵意见，在此表示衷心的感谢。

限于编者水平，缺点错误在所难免，殷切希望广大读者批评指正。

编 者  
一九八一年二月

# 目 录

<b>第一部分 地球和地图</b> .....	1
一、地球.....	1
二、地图.....	18
<b>第二部分 中国地理</b> .....	35
总 论.....	35
一、疆域和行政区划.....	35
二、人口和民族.....	39
三、地形.....	41
四、气候.....	46
五、河流和湖泊.....	59
六、海洋资源和海洋事业.....	68
七、土地利用和农业.....	70
八、矿产资源和工业.....	78
九、交通运输.....	81
分 论.....	87
一、东北地区.....	87
二、黄河中下游地区.....	90
三、长江中下游地区.....	95
四、南部沿海地区 .....	101
五、西南三省 .....	106
六、青藏地区 .....	113
七、新疆地区 .....	118
八、北部内陆地区 .....	122

<b>第三部分</b>	<b>世界地理</b>	134
一、	世界地理概况	134
二、	亚洲	142
三、	大洋洲及太平洋岛屿	162
四、	非洲	166
五、	欧洲	179
六、	北美洲	192
七、	南美洲	199
八、	南极洲	204
九、	世界的大陆	205
十、	世界的海洋	207
<b>附录一</b>	<b>一九七八年至一九八〇年全国高等学校统一招生 地理试题和副题</b>	223
<b>附录二</b>	<b>一九七八至年一九八〇年全国高等学校统一招生 地理试题和副题答案</b>	240

# 第一部分 地球和地图

## 一、地 球

### (一) 从宇宙空间看地球

#### 1. 恒星、行星和卫星

宇宙中存在着各种各样的运动着的物质，这些物质，有的聚集而成日、月、星辰，通称天体；有的极其稀薄，弥漫在天体与天体之间，称为星际物质。常见的天体中，根据它们质量的大小和热量的高低，分为恒星、行星、卫星、彗星、流星、星云等。

(1) 恒星 由稠密的物质组成，它是宇宙中最主要的天体。恒星质量大，本身能发光、发热，有巨大的吸引力，是运动着的。我们肉眼所见到的天体，绝大多数是恒星。如太阳就是离地球最近的一颗恒星。

(2) 行星 质量比恒星小，本身不发光，它一面自转，一面绕着恒星公转。围绕着太阳运行的行星，按距太阳由近及远的顺序是：水星、金星、地球、火星、木星、土星、天王星、海王星和冥王星九大行星。其中水星离太阳最近，冥王星离太阳最远，木星体积最大，水星体积最小。土星、木星和天王星有光环。在火星与木星轨道之间还有1800多个小行星。木星的卫星最多，有13个，其次是土星，有10个卫星。

(3) 卫星 质量比行星小，它围绕着自己的行星运行，本身不发光，它的光辉是太阳光的反射。月球是地球的卫星。

2. 太阳系 以太阳为中心以及围绕着太阳公转的行星、卫星、小行星、彗星等所构成的天体系统。

3. 银河系 银河系是包括太阳系在内的大约有1500亿颗恒星和其他天体所组成的巨大的运动着的恒星系统。银河系形状象个大铁饼，最大直径约10万光年（光每秒走30万公里，光年就是光在一年里所走的路程），其中心厚度约2万光年（一说约1.6万光年，另一说为1.2万光年），肉眼见到的“银河”（俗称天河），是银河系的组成部分。银河系是宇宙中的一个星系。在银河系以外，还有许多恒星组成的极其庞大的恒星系统，叫河外星系。目前已发现的河外星系已达10亿多个。

4. 宇宙 “宇”是指空间，“宙”是指时间。宇宙在空间上是无边无际的，在时间上是无始无终的。简单地说，宇宙就是不断运动、发展变化着的客观物质世界。

5. 地球在宇宙中的位置 地球是宇宙中的一个天体，是属于银河系中太阳系里的一颗普通的行星。

## （二）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。

近年来，通过人造地球卫星测得资料，认为地球既不是正球体，也不是以赤道平面为对称面的扁球体，而是一个北半球稍微细长一点，南半球稍微短粗一点的不规则的扁球体。

2. 地球的大小

极半径(短半径)：6356.8公里；  
赤道半径(长半径)：6378.1公里；  
平均半径：6371.2公里；  
赤道周长：40076公里(约4万公里)；  
地球表面总面积约5.1亿平方公里；  
地球的体积约一万亿立方公里。

### (三) 地球的模型——地球仪

地球的体积很大，为了研究方便，制作的地球模型，叫地球仪。

通过地球中心，连接南、北两极的假想轴，称为地轴。地球的自转，总是绕着地轴不停地旋转。

地轴同地球表面相交的两点，叫两极。其中对着北极星附近的一端是地球的北极，另一端是地球的南极。距离南、北两极相等的在地球表面上的大圆圈叫赤道。

### (四) 经纬网

#### 1. 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。

经线的特点：①所有经线都表示南、北方向，都汇集在两极；②所有经线长度都相等；③两条正相

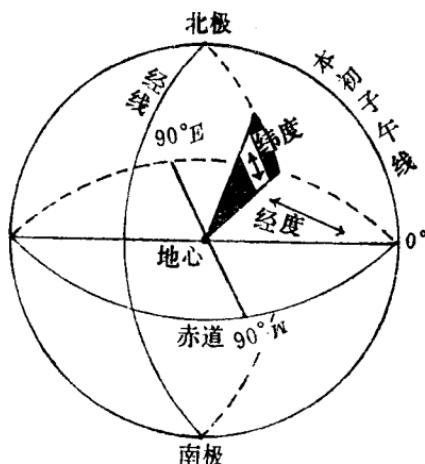


图1 经度和纬度

对的经线，形成一个经线圈，任何一个经线圈都可以把地球平分为两个半球。

(2) 经度 为了区别每条经线，人们给每条经线标注了度数，就是经度。国际上规定，把通过英国伦敦格林威治天文台（原址）的那一条经线为 $0^{\circ}$ 经线，也叫本初子午线。从 $0^{\circ}$ 经线算起，向东、向西各分为 $180^{\circ}$ ，以东的 $180^{\circ}$ 属于东经，以西的 $180^{\circ}$ 属于西经。东经 $180^{\circ}$ 和西经 $180^{\circ}$ 在同一条经线上，那就是 $180^{\circ}$ 经线（即 $180^{\circ}$ 重合线）。

## 2. 纬线和纬度

(1) 纬线 在地球仪上，同赤道平行的线叫纬线。

纬线的特点：①纬线指示东西方向；②每一条纬线都自成圆圈，并与每条经线垂直相交；③纬线圈长度各不相等，最长的纬线圈叫赤道，长约4万公里。纬度越高，纬线圈越小。到了两极，纬线圈就缩成点了。地球上各点的自转速度（线速度）不同，赤道快、两极慢，并由赤道向两极递减，由两极向赤道递增。

(2) 纬度 为了区别每一条纬线，人们给每条纬线标注了度数，叫做纬度。纬度从赤道算起，赤道定为 $0^{\circ}$ ，由赤道到北极和南极各分作 $90^{\circ}$ 。赤道以北称北纬，以南称南纬。北纬 $90^{\circ}$ 就是北极，南纬 $90^{\circ}$ 就是南极。习惯上把纬度分成：低纬度( $0^{\circ} \sim 30^{\circ}$ )，中纬度( $30^{\circ} \sim 60^{\circ}$ )，高纬度( $60^{\circ} \sim 90^{\circ}$ )三部分。

## 3. 经纬网

在地图上，经线与纬线纵横交织成网，称经纬网。利用经纬网可以确定地球表面任何一个地点的位置。如我国首都北京，大致在北纬 $40^{\circ}$ 和东经 $116^{\circ}$ 的交点附近。经纬网在航空、航海等方面很有用处。

#### 4. 东西半球和南北半球：

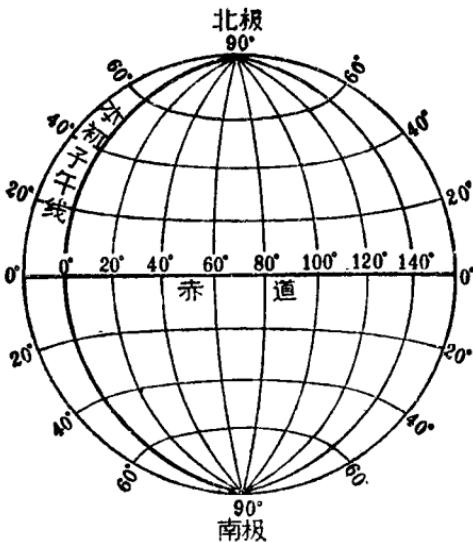


图 2 经纬网

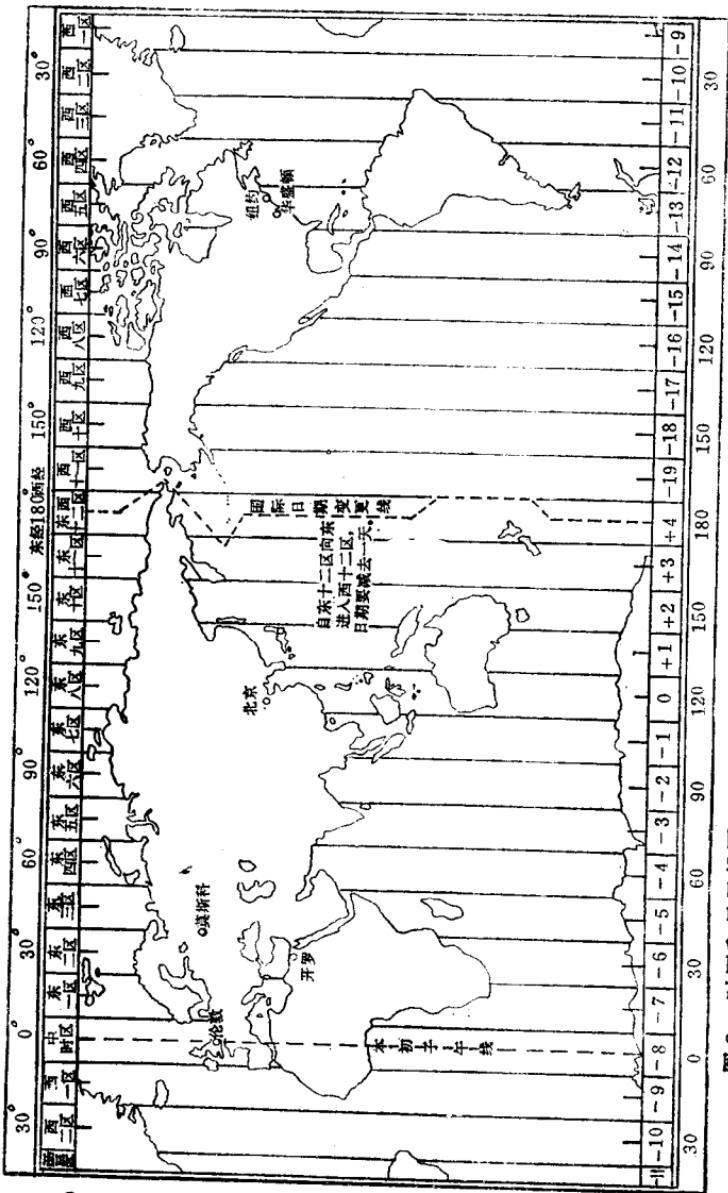
(1) 东西半球的划分 习惯上以西经 $20^{\circ}$ 向东到东经 $160^{\circ}$ 称为东半球；西经 $20^{\circ}$ 以西到东经 $160^{\circ}$ 称为西半球。我国位于东半球。

(2) 南北半球 赤道把地球平分为南、北两半球，赤道以北是北半球，赤道以南是南半球。我国位于北半球。

### (五) 时区的划分

#### 1. 地方时

古时，人们利用太阳位于当地天顶的时刻为中午12时来测定本地的时刻，这种时刻只适用于本地，叫地方时。由于地球自西向东自转，东面的地方总是比西面的地方先看到太阳，只要经度不同，地方时就不一样。使用地方时，在交通



说明：世界各时区的标准时与北京时间的时差（小时），-7为比北京时间晚 7 小时，+4 为比北京时间早 4 小时。

和通讯方面会造成许多不便。

## 2.时区的划分

为了统一时间标准，国际上规定每隔经度 $15^{\circ}$ ，划分为一个时区，将全球按经度划分为24个时区。以 $0^{\circ}$ 经线所在的时区（介于东经 $7.5^{\circ}$ 和西经 $7.5^{\circ}$ 之间）叫中时区或零时区。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合为一个时区。 $180^{\circ}$ 经线是东十二区和西十二区共同的中央经线。相邻两个时区的时间正好相差一小时。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，称为标准时，又叫做区时。我国首都北京位于东八区，即采用东八区的中央经线（东经 $120^{\circ}$ ）的地方时，作为全区统一的标准时间，这就是北京时间。我国由东到西可划分为东五区、东六区、东七区、东八区和东九区，共五个时区。东西相差四个多小时，为了有利于全国统一计时，我国采用首都北京所在的东八区标准时——北京时间为全国统一的时间。

## 3.日界线（国际日期变更线）

地球上不同经线上的各地都有自己一天的开始和结束。为了避免日期上的紊乱，国际上规定，把东、西十二区之间的 $180^{\circ}$ 经线作为国际日期变更线，简称日界线。它是地球上新的一天的起点和终点。日界线的西侧（东经 $180^{\circ}$ ，即东十二区）为一天的开始；日界线的东侧（西经 $180^{\circ}$ ，即西十二区）为一天的结束。东西十二区虽然钟点相同，但日期正好相差一天，即东十二区在任何时刻，总比西十二区早24小时。当轮船或飞机由东十二区向西十二区越过日界线，在日期上要减一天，由西十二区向东十二区越过日界线要加一天。

日界线是地球上新的一天的起点和终点。地球上年、

月、日的更替，都从这条线上开始。为了照顾 $180^{\circ}$ 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一条曲折线。

#### 4.时区的换算

##### (1)已知某地的经度求时区的公式：

已知经度 $\div 15 =$ 时区（当余数大于 $7.5^{\circ}$ 时，则加一时区，当余数小于 $7.5^{\circ}$ 时，则舍去余数，不须加一时区）。

例 甲地位于 $45^{\circ}\text{E}$ （E表示东，W表示西），乙地位于 $112^{\circ}\text{W}$ ，求甲、乙两地的时区。

解  $45^{\circ}(\text{E}) \div 15 = 3$  (甲地为东三区)

$112^{\circ}(\text{W}) \div 15 = 7 \cdots \cdots 7$  (乙地为西七区。余数不足 $7.5^{\circ}$ 舍去)

所求地处在东经，求出的是东时区；所求地处在西经，求出的是西时区。

(2)已知某一时区的标准时，求另一时区的标准时的公式：

所求某地时间 = 已知某地时间  $\pm$  两地的时区差  $\times 1$  (小时)。

①求两地相隔的时区数，如果两地同在东时区或同在西时区，则将两地的时区数相减（大数减小数）；如果两地分别在东时区和西时区（包括中时区），则将两地的时区数相加。

②当所求地在已知地的东面时，要加上两地相差的标准时（求得标准时大于24点时，要减去24小时才是所求地的标准时，但日期要加上一天）；当所求地在已知地的西面时，要减去两地相差的标准时（不够减时，可将已知地的时刻加上24小时，再减去时差数。但日期要减去一天）。

例 已知东八区是星期一8点钟，求东九区和西五区分

别是什么时刻?

解 东九区是  $[8 + (9 - 8)] \times 1$  (小时) = 9(点)  
(星期一)

西五区是  $[8 - (8 + 5)] \times 1$  (小时)

$$= (8 + 24 - 13) \times 1 = 19$$
 (点) (星期日)

③越过日界线时日期的换算 日界线不同于一般区时界线, 经过日界线时要更改日期, 但钟点保持不变。自东向西越过日界线日期要加一天, 自西向东越过日界线, 日期要减一天。

例 当日界线的西侧是星期二上午七时三十分, 那么在日界线的东侧还在星期一上午七时三十分。

## (六) 地球的运动

### 1. 地球的自转和昼夜更替

(1) 地球的自转 地球围绕着地轴不停地自西向东的旋转, 叫地球的自转。地球自转一周的时间为24小时, 即一天。

(2) 自转和昼夜 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。地球向着太阳的半球就成了白天, 地球背着太阳的半球就成了黑夜。由于地球不停地自转, 所以昼夜也就不断地更替。昼夜两半球之间的界线称晨昏线。根据地球自西向东的自转, 由黑夜进入白天的界线称晨线, 由白天进入黑夜的界线为昏线。晨线与昏线也是经常不断更替的。

### 2. 地球的公转和四季变化

(1) 地球的公转 地球在自转的同时, 又绕着太阳不停地运转, 叫地球的公转。公转的方向也是自西向东。公转一

周为365天5小时48分46秒。

(2) 公转与四季 地球公转形成四季和四季更替。地球公转时，地轴与公转轨道平面斜交成 $66.5^{\circ}$ 的夹角；地轴的倾斜方向保持不变，北极总是指向北极星附近。这样，一年中太阳直射点便在南、北纬 $23.5^{\circ}$ 之间来回移动，南、北半球得到太阳光热多少亦随之变化，各地昼夜长短也随着变化，因而形成四季。春分日（3月21日前后）和秋分日（9月23日前后），太阳直射在赤道，南北半球得到的太阳光热相等，全球昼夜长短相等。春分日前后各约一个半月为春季，秋分日前后各约一个半月为秋季。夏至日（6月22日前后），太阳直射在北纬 $23.5^{\circ}$ ，北半球昼长夜短，北极圈以北是极昼区。北半球得到太阳光热最多。夏至日前后各约一个半月是夏季。南半球相反，是冬季。南极圈以南是极夜区。冬至日（12月22日前后），太阳直射在南纬 $23.5^{\circ}$ ，南半球昼长夜短，南极圈以南是极昼区。南半球得到太阳光热最多。冬至日前后各约一个半月，南半球为夏季，北半球为冬季。北极圈以北为极夜区。南、北半球的季节是相反的。

（看附图）

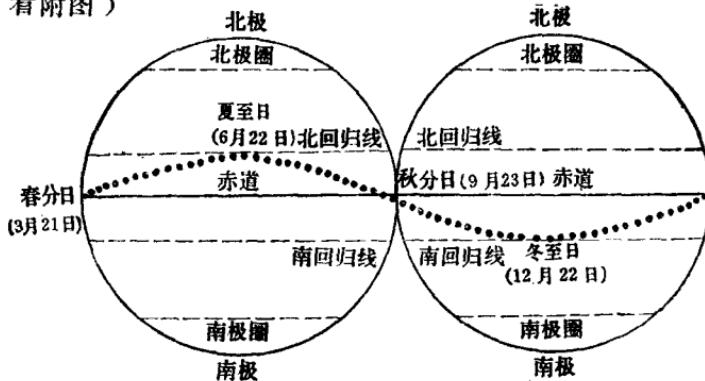


图4 一年内太阳直射点在地球上位置的变化

根据积温，四季的划分：北半球的春季是3—5月，夏季是6—8月，秋季是9—11月，冬季是12—2月。

南半球四季的月份同北半球正好相反。

在两极地区，极昼和极夜的时间长短，是随纬度增高而变大的。

北 纬	66.5°	70°	75°	80°	85°	90°	南 纬
极 昼 日 数	1	65	103	134	161	186	极 夜 日 数
极 夜 日 数	1	60	97	127	153	179	极 昼 日 数

### (3)回归线和极圈

回归线 太阳直射在地球最南、最北的界线叫回归线。太阳直射点总是在南北两条回归线之间来回移动着。北纬23.5°的纬线，是太阳能够垂直照射地面的最北界线，叫北回归线。南纬23.5°的纬线是太阳能够垂直照射地面的最南界线，叫南回归线。回归线也是热带和温带的分界线。

极圈 地球表面产生连续白昼和黑夜的界线叫极圈，也是极昼和极夜地区的边缘。北纬66.5°的纬线圈叫北极圈，是北半球极昼极夜的最南界线。南纬66.5°的纬线圈叫南极圈，是南半球极昼极夜的最北界线。极圈还是寒带和温带的分界线。

### (4)五带

人们根据地球上各地获得太阳热量的多少，把地球表面划分为五带：热带、北温带、南温带、北寒带、南寒带。

热带 一年中太阳来回直射的地带，在赤道到南、北回归线之间，获得太阳热量最多，终年是夏，季节变化不明显。

温带 回归线到极圈之间，太阳斜射的地带，获得太阳热量比热带少，比寒带多，寒暖适中，四季分明。