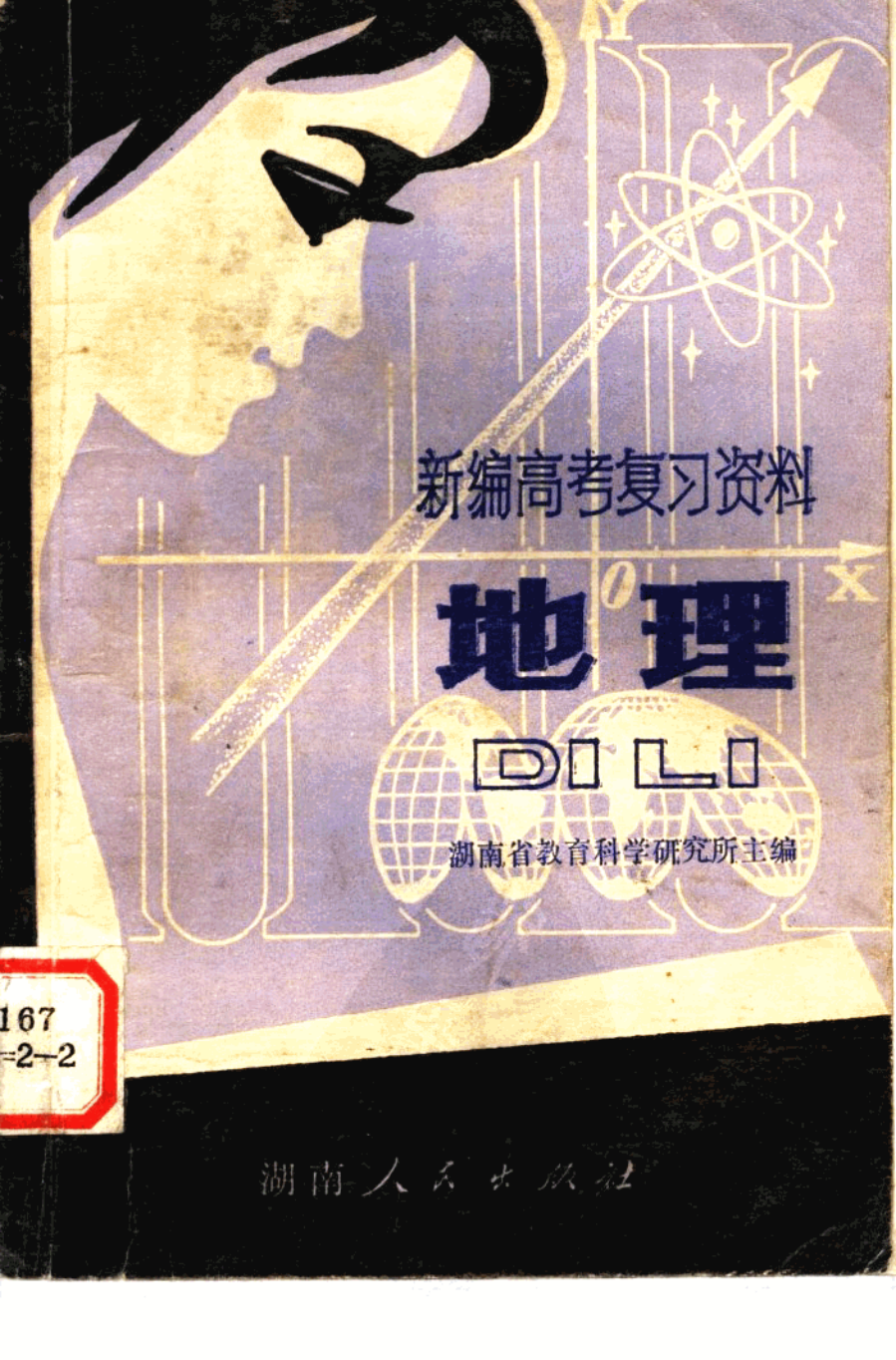




新编高考复习资料

地理

DI LI

湖南省教育科学研究所主编

167
-2-2

湖南人民出版社

新编高考复习资料

地 理

D I L I

湖南省教育科学研究所主编

湖南人民出版社

新編高中复习资料

地 理

湖南省教育科学研究所主编

*

湖南人民出版社出版

(长沙市展览馆路14号)

湖南省新华书店发行 湖南省新生印刷厂印刷

*

1981年1月第1版第1次印刷

字数: 147,000 印张: 7.25 印数: 1—134,700

统一书号: 7109·1277 定价: 0.53元

目 录

一、基础知识

(一) 地球在宇宙中的位置·····	(1)
(二) 地球仪·····	(3)
(三) 地球的运动·····	(6)
(四) 地球内部构造和地表形态的变化·····	(14)
(五) 气候要素和影响气候的主要因素·····	(18)
(六) 地图·····	(21)
思考和练习·····	(26)

二、世界地理

(一) 大洲和大洋·····	(33)
(二) 世界的气候和自然带·····	(37)
(三) 地理环境的整体性和差异性·····	(49)
(四) 世界的海洋·····	(51)
(五) 世界的居民和国家·····	(60)
(六) 亚洲·····	(64)
(七) 欧洲·····	(86)
(八) 非洲·····	(109)
(九) 北美洲·····	(118)
(十) 南美洲·····	(130)
(十一) 大洋洲及太平洋岛屿·····	(136)

(十二) 南极洲	(139)
思考和练习	(141)

三、中国地理

(一) 疆域和行政区划	(149)
(二) 人口和民族	(152)
(三) 地形	(154)
(四) 气候	(160)
(五) 河流、湖泊和近海	(171)
(六) 农业	(179)
(七) 工业	(185)
(八) 交通运输业	(190)
(九) 东北三省	(194)
(十) 黄河中下游五省二市	(197)
(十一) 长江中下游六省一市	(202)
(十二) 南部沿海三省一区	(206)
(十三) 西南三省	(210)
(十四) 青海和西藏	(214)
(十五) 新疆	(217)
(十六) 北部内陆四省一省	(219)
思考和练习	(222)

一、基础知识

(一) 地球在宇宙中的位置

1. 恒星、行星、卫星

宇宙中存在着各种各样的运动着的物质，这些物质形成日月星辰。它们通称为天体。常见的天体有恒星、行星、卫星、彗星、流星，等等。

(1) 恒星——是由炽热的气体组成，本身能发光的天体叫恒星。太阳是距离地球最近的一颗恒星。我们肉眼所见到的天体，90%以上都是恒星。

(2) 行星——是质量比恒星小，本身不发光，环绕着恒星运转的天体叫行星。地球就是环绕太阳旋转的一颗行星。

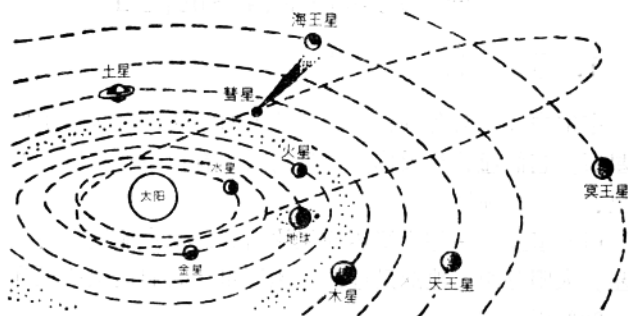
(3) 卫星——是质量比行星小，本身不发光，环绕着行星运转的天体叫卫星。月亮就是地球的卫星。

2. 太阳系、银河系、宇宙

(1) 太阳系——太阳和它周围的九大行星、行星的卫星以及彗星、小行星、流星等共同组成了以太阳为中心的围绕太阳旋转的天体系统，叫太阳系。太阳一方面自转，一方面还带着整个太阳系在宇宙间不停地运动。

太阳系中的九大行星，按照它们跟太阳的距离，由近到远依次为：水星、金星、地球、火星、木星、土星、天王星、海王星、冥王星。在火星和木星之间有很多小行星。九大行星

中，木星最大，其次是土星。冥王星和水星最小。水星和金星现在还没有发现有卫星，其它的大行星都有卫星。木星的卫星最多，有16颗。土星的卫星有12颗^①。土星周围有一圈美丽的光环。近几年来发现天王星和木星也有光环。



太阳系示意图

(2) **银河系**——由1,000多亿颗恒星组成的巨大的星系，叫银河系。银河系主体部分的形状很象一个中间厚、四周薄的“铁饼”。银河系的直径约为10万光年（1光年约等于10万亿公里），中心厚度约1万光年，其余部分厚度约1,000光年。我们的太阳系处在银河系中距离中心大约3万光年的地方。整个太阳系以每秒230公里的速度绕银河系的中心运动，大约二亿年可以绕行一周。

(3) **宇宙**——无穷多的运动着的物质，存在于无边无际的空间和无始无终的时间之中，这就是宇宙。简单地说，宇宙就

① 据国外报导，土星有十四颗卫星。第十三颗和第十四颗卫星是美国宇宙飞船“旅行者——一号”发现的。

是无限的、永恒的，不断运动变化着的客观物质世界。

3. 地球的形状和大小

地球是一个两极稍扁、赤道略鼓的球体。地球的赤道半径为6,378公里，极半径为6,357公里，平均半径为6,371公里，赤道圆周长约4万公里。地球表面的总面积为5.1亿平方公里，相当于我国面积的53倍。

4. 地球在宇宙中的位置

地球只是太阳系中的一颗行星，太阳系只是银河系中的一个组成部分，而银河系在宇宙中还只是一个“小岛”。地球在无限广大的宇宙中，只不过是一个渺小和普通的天体。

(二) 地球仪

为了观察和研究的方便，人们照地球的样子，制作地球的模型，叫地球仪。

1. 地轴、两极和赤道

(1) **地轴**——地球总是绕着自己的轴不停地自转。地球自转的轴，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。地球上这两个基本点，北极代表地球上的正北方；南极代表地球上的正南方。

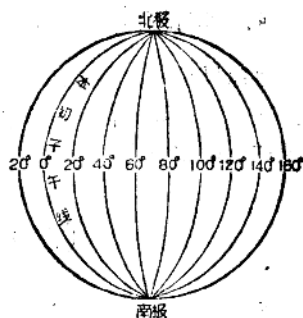
(3) **赤道**——在地球仪上，同南、北极距离相等的大圆

圈，叫赤道。

2. 经线和经度

在地球仪上，连接南、北两极的线，叫经线，也叫子午线。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。

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、向西各分为 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。习惯上，以西经



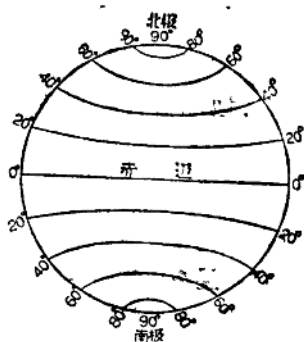
经线和经度

20° 和东经 160° 的经线圈，把地球平分为东、西两半球。这样，就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。

3. 纬线和纬度

在地球仪上，同赤道平行的线叫纬线。纬线指示东西方向，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，纬线圈就缩成为点。

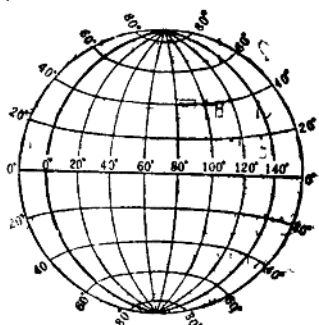
为了区别每一条纬线，人们给纬线也标注了度数，这就是纬度。纬度从赤道算起，把赤道定为 0° ，由赤道到北极和南极各分为 90° 。赤道以北是北纬，以南是南纬。北纬 90° 就是北极，南纬 90° 就是南极。赤道把地球平分为南、北两半球。我国位于北半球。为了研究某些问题方便起见，我们称 0° — 30° 之间的纬度带为低纬度； 30° — 60° 为中纬度； 60° — 90° 为高纬度。



纬线和纬度

4. 经纬网

在地球仪上，经线和纬线相互交织，并且注明经纬度，就构成经纬网。经纬网的主要作用是帮助我们在地图上确定方向，确定地球表面任何一个地点的位置。例如，我国首都北京位于北纬 40° 和东经 116° 的交点附近。



经纬网

(三) 地球的运动

1. 地球自转和昼夜更替

(1) **地球自转**——地球绕着地轴不停地自西向东的旋转，叫地球自转^①。自转一周的时间是24小时，就是一天。太阳东升西落的现象，便是地球自转的反映。

(2) **昼夜更替**——地球本身不发光。向着太阳的半个球面受阳光照射是白昼，即昼半球；背着太阳的半个球面受不到阳光的照射是黑夜，即夜半球。由于地球不停地自转，在同一地点便出现了昼夜更替的现象。昼半球与夜半球之间的界线，称为晨昏线。地球向东自转，昼半球通过晨昏线进入夜半球，夜半球通过晨昏线进入昼半球。

2. 时区和日界线

(1) **时区**——地球不停地从西向东自转，使地球上不同经度的地点时刻不同，东边地方总比西边地方的时刻早。如果每个地方都将本地见到太阳升得最高的时刻，作为中午12点；这样定出的时间，就叫地方时。经度相同的地点，地方时相同；经度不同的地点，地方时都不相同。如果全世界都采用地方时，在交通和通讯方面会造成许多不便。

为了统一时间标准，国际上规定把全球按经度划分为24个时区，每个时区跨经度 15° ，各时区都以本时区中央经线的地方时作为全区的统一时间，这就是标准时。

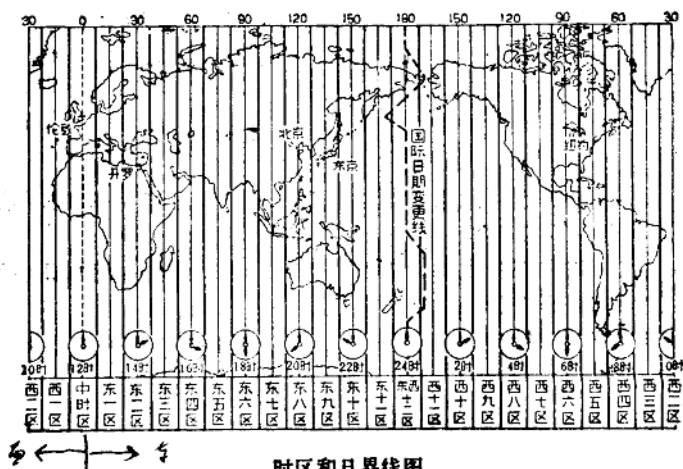
^① 地球自转方向，用钟表来比喻，在北极上空看是反时针方向，在南极上空看是顺时针方向，这样的旋转方向，根据日出于东的概念，称向东运动。

按规定， 0° 经线为中央经线，从西经 7.5° 至东经 7.5° ，划为中时区，或叫零时区。中时区使用的时刻，叫格林威治时间。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。 180° 经线是东十二区和西十二区共同的中央经线（各时区的中央经线的经度，除中时区为 0° ，其余均为 15° 的整数倍数。如东、西经 15° 、 30° 、 45° ……）。相邻两个时区的区时，相差整一小时。

我国领土跨东五区至东九区的五个时区。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”。

世界上有了标准时区，我们只要知道一个时区的时间，便可以计算出其他所有时区的时间。其计算公式为：

所求某地时间 = 已知某地时间 $\pm$ 区时差 $\times 1$ 小时



时区和日界线图

• 运用这个公式要注意:

①区时差的计算——若两地同处于东时区或西时区(包括中时区), 区时差等于两地时区序号之差(大数减小数); 若两地分处于东时区和西时区(包括中时区), 区时差等于两地时区序号之和。

②加减法的区别——所求时间时区在已知时间时区东边, 用加法; 所求时间时区在已知时间时区西边, 用减法。

③判断日期先后——求得时间超过24点时, 减去24小时后即为所求地的时间, 其日期要加上一天; 不够减时, 可将已知地时间加上24小时再减, 这样求得的时间, 其日期要减去一天。日期是月初或月尾时, 留心大月、小月、平月、闰月的天数。

④经度时区变换——已知一地的经度求该地所在的时区, 可用下式:

$$(\text{某地经度} + 7.5^\circ) \div 15^\circ = \text{该地所在的时区}$$

运算时只取整数商, 舍去余数。所求地是东经度, 求出的是东时区; 所求地是西经度, 求出的是西时区。

⑤动程时间计算——如果是旅行的话, 则在按公式计算后, 还须加上动程时间。

例: 当北京(东八区)是12月16日10时, 试问: 东京(东九区)、布加勒斯特(东经 26°)、华盛顿(西五区)各是几日几时?

①东京处于东九区, 在北京的东边。

$$\begin{aligned}\text{东京时间} &= 12月16日10时 + (9 - 8) \times 1 \text{小时} \\ &= 12月16日11时.\end{aligned}$$

②布加勒斯特经度为东经 26° , 即 $(26^\circ + 7.5^\circ) \div 15^\circ = 2.23$ 取整数为东二区, 在北京西边。

$$\text{布加勒斯特时间} = 12月16日10时 - (8 - 2) \times 1 \text{小时} = 12月16日4时$$

③华盛顿处于西五区, 在北京西边。

$$\begin{aligned}\text{华盛顿时间} &= 12月16日10时 - (8 + 5) \times 1 \text{小时} \\ &= 12月16日24时 + 10时 - 13时 \\ &= 12月15日21时.\end{aligned}$$

(2) **日界线**——东十二区和西十二区都以 180° 经线为中央经线。这两个时区似乎是相同的。但是，二者所属的只是钟点，而它们的日期正好相差一天。东十二区在任何时刻，总比西十二区早24小时。为了避免日期的紊乱，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^①，简称日界线。经过这条界线时，要改换日期，而钟点保持不变。自东十二区向东进入西十二区，日期要减去一天。例如，船只于5月1日8时由东十二区进入西十二区，日期就要改成4月30日8时。相反，自西十二区向西进入东十二区，日期要加上一天。例如，船只于5月1日8时由西十二区进入东十二区，日期就要改成5月2日8时。

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。

3. 地球的公转和四季变化

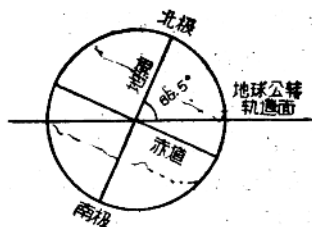
(1) **地球公转**——地球在自转的同时，还自西向东沿着椭圆的轨道绕着太阳不停地运转，叫地球的公转。地球公转一周的时间是一年（365日5小时多）。

(2) **阳光的直射和斜射**——地球是个很大的球体，太阳距离地球较远，它以平行的光线射达地球表面（曲面），因而纬度不同的地方，太阳照射的角度就不一样。太阳高度角小，等量的辐射散布面积就大，单位面积上所获得热量就少，太阳光线通过大气层厚度大，辐射减弱也多，地表获得热量也少；相反，太阳高度角大，地表获得热量就多。因此，由于各地太阳直射

^①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，而是有些曲折。

和斜射的不同，冷热相差悬殊。

(3) 四季变化——地球公转时，由于地轴同公转轨道平面相交成 66.5° 的夹角，而且地轴倾斜的方向保持不变，北极总是指向北极星附近。因此，一年之中，太阳直射点便在北纬 23.5° 和南纬 23.5° 之间来回移动，南、北半球接受太阳光热的多少也随着变化，于是形成了四季。



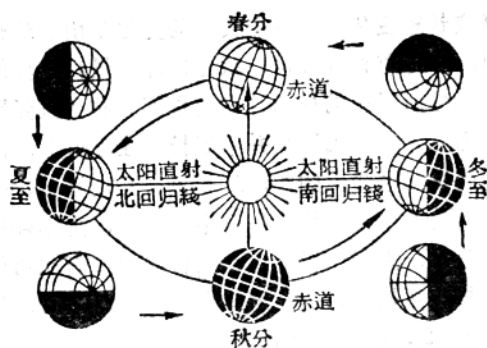
地轴与公转轨道面的夹角

每年夏至日（6月22日前后）^①，太阳直射在北纬 23.5° 的纬线上（北回归线），北半球得到的太阳光热比南半球多，白昼时间长，而且纬度越高，白昼越长，北半球处于夏季。这时，南半球太阳斜射，得到的太阳光热比北半球少，黑夜时间长，而且纬度越高，黑夜越长，南半球处于冬季。

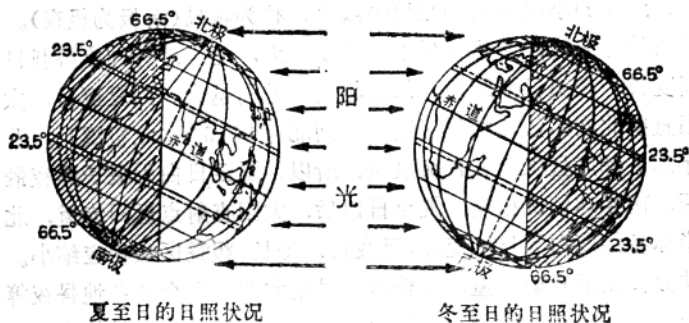
每年冬至日（12月22日前后），太阳直射在南纬 23.5° 的纬线上（南回归线），南半球得到的太阳光热比北半球多，白昼时间长，而且纬度越高白昼越长，南半球处于夏季。这时，北半球太阳斜射，得到的太阳光热比南半球少，黑夜时间长，而且纬度越高，黑夜越长，北半球处于冬季。

每年春分日（3月21日前后）和秋分日（9月23日前后），太阳直射在赤道上，南、北半球得到的太阳光热相等，各地昼夜长短也相等。春分时，北半球处于春季，南半球处于秋季；秋分时，南半球处于春季，北半球处于秋季。

^① 本书提到的夏至日、冬至日、春分日和秋分日，都是指北半球来说的。



地球公转和四季变化



夏至日的日照状况

冬至日的日照状况

地球在公转轨道上前进，从一个位置移到另一个位置，各地所得太阳光热的多少也随着不同，因而形成了春、夏、秋、冬四季依次变化的现象。地球不停地绕太阳公转，四季就不断地更替。不过，南、北半球的季节总是相反，但年、月、日是相同的。

(4) 昼夜长短变化——昼夜长短的变化是由于地轴对轨道平面的倾斜。除赤道和春分日、秋分日外，昼夜分界的晨昏线分割的两个半球所对应的昼弧（在白昼部分称“昼弧”）和夜弧（在黑夜部分称“夜弧”）并不等长。在赤道上，由于赤道是大圆圈，晨昏线也是大圆圈，二者相交必定等分，故赤道上受到太阳照射的一半是昼弧，另一半是夜弧，全年昼夜等长。春分日和秋分日，太阳直射赤道，晨昏线通过南北两极，全球各纬度昼弧与夜弧长度相等，地球自转一周24小时，经历昼弧与夜弧各占 $1/2$ ，所以全球各地昼夜等长。

地球自转一周，如果经历昼弧长夜弧短，则白天长黑夜短；反之白昼短黑夜长。春分日以后，太阳直射点移向北半球，北极24小时太阳均在地平线上，称为极昼（南极为极夜）。随着地球公转，北极极昼范围逐步扩大，北半球各纬度昼弧日渐变长，夜弧日渐缩短，纬度越高，差别越大。到夏至日，太阳直射北回归线，极昼区域扩大到北纬 66.5° （北极圈），北半球各纬度昼弧最长夜弧最短，所以，夏至日白天最长黑夜最短。南半球情况相反。夏至日以后，太阳直射点返回赤道，北半球各纬度白天日渐变短，黑夜日渐增长，极昼区域相应缩小。秋分日太阳直射赤道，晨昏线通过南北两极，全球各地昼夜等长。秋分以后，太阳直射到南半球，南半球的昼夜长短变化如同春分到夏至、夏至到秋分的北半球情况一样。北半球则相反。

地球昼夜长短变化中，有几个特殊的地方：一是赤道上各地全年中都是昼夜平分，没有长短变化。二是南极和北极，都是半年白昼，半年黑夜，一年中只有一次昼夜更替现象。三是南北极圈（南北纬 66.5° ）一年中只有一天的极昼和极夜。