

最新

万年历



1931—2030

天津古籍出版社

最新 万年 历

1931—2030

天津古籍出版社

图书在版编目(CIP)数据

最新万年历/李宗昌编. —天津:天津古籍出版社,
2006.1(2006.5 重印)

ISBN 7-80696-294-8

I.最... II.李... III.历书—中国 IV.P195.2

中国版本图书馆 CIP 数据核字(2005)第 148521 号

最新万年历

李宗昌/编

天津古籍出版社出版

(天津市西康路 35 号 邮编 300051)

<http://www.tjgcb.net>

E-mail: tjgcbcs@yahoo.com.cn

天津市宝坻区印刷厂印刷

全国新华书店经销

开本 850×1168 毫米 1/32 印张 21.5 字数 600000

2006 年 1 月第 1 版 2006 年 5 月第 2 次印刷

印数 3001-5000

ISBN 7-80696-294-8

定价: 29.00 元

前言

中国的历书历史悠久,近百年来所出的历书种类繁多,但其顺序都是把阴历正月初一排在首行首页,而阳历附在旁边,这样使初读《万年历》的人觉得难以弄懂。为了解决这个问题,我参阅了许多历书,长时间研究,找出了一个查年月日干支的速算法,比其他查年月日干支日方法更快更准确。

这本《最新万年历》以阳历为首页先行,下边是星期,再下边是阴历。用横排的方式记日、月及星期,看起来更清楚,查起来更方便。能尽自己所能为大家提供这样一部《万年历》,是我的最大心愿,希望大家能接受它,祈盼《最新万年历》能进入每一个家庭。

作者

2005年11月23日

目 录

天文历法知识	1
历法表	40
附 录	
怎样起名字	645
中国神话四大传说	674
《周易》与《内经》	678

天文历法知识

历书与历法

“历书”是人们用来排列年、月、日、时及二十四节气,以备查找的工具书。公元 863 年,历书在我国民间即得以普及,至今已有一千多年的历史。我国现存最早的历书是唐僖宗时所刻《中和二年历书》。明代历书称《大统历》,清代顺治年改名的《时宪历》,至乾隆时因避讳而改称《时宪书》。在封建社会里,由于历书需由钦定,并只准官方刻印,故此又有《皇历》之称。

自古以来,历书的种类繁多,如年历、月历、日历、农历、怀历、台历、挂历、千年历、万年历等。在内容上除以记载时日为千年一贯,又逐渐向实用型、知识型、趣味型以及新颖型转化,令人目不暇接。

“历法”,概而言之用以推算年、月、日以及相互间的关系,从而制定时间长度和顺序的法则。例如:人们根据地球的自转,产生昼夜交替的现象,从而形成了“日”的概念;根据月亮绕地球公转,产生朔望,从而形成了“月”的概念;又根据地球公转产生了四季交替的现象,从而形成了“年”的概念。据测定,地球绕太阳公转一周的时间约为 365.2422 平太阳日,称为一个“回归年”。从一次新月到发生下一次新月约间隔 29.5306 平太阳日,这叫一个“朔望月”。以回归年为单位,在一年中安排多少个整数月,在一月中又安排多少个整数天的方法,以及怎样选取一年的起算点的方法,就称之为“历法”。

历的历史

相传天皇氏制干支,伏羲氏作甲历,黄帝氏命大挠作甲子,太昊氏设历正。颛顼氏作新历,帝尧氏命羲和敬授人时期三百有交旬有六日,以闰月定四时成岁,与近世推算回归年略相等。夏后氏颁夏时,为中国正朔之唯一标准。

三代之历制不同:夏以建寅之月为岁首,商以建丑之月为岁首,周以建子之月为岁首。秦以建亥之月为岁首,汉初因秦制未改,武帝时始改正朔用夏正。王莽改用殷正,建丑,其后魏明帝唐武后及肃宗,先后改朔,但未久仍用夏正,以迄于清末。

清咸丰四年太平天国亦改历,以三百六十六日为一年,一年十二个月,单月三十日,双月三十一日,以干支纪日与中历同,其礼拜顺序亦与西俗一致,惟节置于月首,气置于月中,历十四年而废。

汉太初以迄清末,二千余年间,大抵以建寅为岁首,其间虽改正朔,多者十余年,少者一二年,皆不久仍用夏正。

西洋古代历法,非常紊乱,古代希腊历,与我国旧历最相近,罗马人建国时所定之历法,一年为十个月,共三百零四日,公元前四十六年,恺撒命执政官改正历法,为现今所用太阳历之鼻祖,至公元一五八二年经罗马教皇格列高里加以改正,即今世界各国通行之历法。

西洋古代历,多以春分为岁首,埃及以秋分为岁首,由利士原拟用冬至为岁首,以群众泥守阴历习惯,必欲以是月之朔日为起点,遂以冬天至后十日为一月一日矣。

什么是万年历

《万年历》是过去在我国民间很流行的一种历书,它的正式书名是《御定万年书》,在清朝才开始由钦天监推算。第一本《万年书》是在乾隆二十五年(公元1760年)编制的,年限从天命九年(明朝天启四年,公元1624年)到乾隆一百年(公元1835年)。它的内容有大月小月和

闰月,每月初一、十一、二十一等三天的干支,以及二十四节气的日期和时刻。在乾隆五十二年(公元1787年)又续修完《万年书》,年限处长到乾隆二百年。

除第一本《万年书》外,以后的《万年书》都是根据乾隆七年(公元1742年)编成的《御制历象考成后编》推算的。由于这书不够精确,所以预算的月大月小有时也会算错。

1912年我国才用了阳历纪年,现在全国统一采用的是东经120°标准时,所以农历也用这标准时来计算,同时也改正了旧本《万年书》的错误。

阴 阳 历

阴阳历又称“阴阳合历”,是我国民国纪元以前采用之历,故此又称“旧历”。一般认为,阴阳历适用于农家,故此有“农历”之称,据称,我国远在夏代就使用了这种历法,所以又称之为“夏历”,此种称法一直沿用到建国后,直到1970年以后才更名为“农历”。

人们往往把“阴阳历”与“阴历”混为一谈,其实是一种认识上的错误。阴阳历的历月是以朔望月为依据,就这点而言与阴历相一致。但是,阴阳历设置了闰月以及二十四节气的办法,从而使历年的长度等于回归年,这样使之又具有了阳历的成分,无疑比阴历要优越。

阴阳历基本上是以12个月为一年的。但是,由于该历月是以朔望月为依据,而12个朔望月时间是354.3667日,和回归年相比较,相差11天左右。这样,每隔3年就要多出33天。如果每隔3年加1个月,这种偏差不就可以纠正过来了吗?这就是阴阳历没有闰月的所在。有闰月的这一年也就称之为闰年。至于该闰哪个月,则是由节气而决定了。此处需要说明一下,由于我国民间由来已久的习惯称法,当今所称的阴历实际上是指阴阳历,也就是指农历或夏历而言,与历法中所介绍的阴历是有所区别的。

回归年

回归年,也叫太阳年。是地球连续两次通过赤道平面与黄道平面的同一个交点(春分或秋分点,即地球绕太阳公转一周)的时间称为一个回归年。由于春分与秋分点每年向西移动 $50''$,因此回归年较恒星年短。其长度为365.2419日,或365日5时48分46秒,比恒星年短20分23.5秒。回归年是地球上季节变化的周期,而季节变化的周期与人类所有活动的关系极为密切,所以历法上太阳历是以回归年为依据的。

朔望月

月亮绕着地球转,地球绕着太阳转,月亮、地球、太阳,三者之间的相对位置在不断地变化着。

从地球上看见月亮,月亮在不断地有规律地变化着。这种变化就是月相变化。当月亮位于太阳和地球之间时,我们从地球上面对的是月亮黑暗的半面。在地球上所看见的月亮全部是黑暗的时候称为“朔”。当地球上所看见的月亮全部是明亮的时候,称为“望”。月亮从朔到下一次朔,或者从望到下一次望,其间的时间间隔称之为“朔望月”。朔望月的平均周期是29日12时44分3秒。其实,月亮绕地球公转一周的实际周期不是朔望月,而是恒星月。因为月亮绕地球公转和地球绕太阳公转的方向都是自西向东地转着,当月亮绕地球转动一周的时候,地球带着月亮也绕太阳公转了约 29° ,因此月亮必须转动 389° 才能从朔到朔,或是从望到望。所以,朔望月比月亮公转地球的周期要长2日5时52秒。

朔、望、弦

月有阴晴圆缺、时而一轮明月当空,时而弯如船舷,这种月相变化

全然是因为地球、月亮和太阳三者之间的相对位置不同而产生的差异。

当月亮在轨道上位于地球和太阳之间,和太阳同时出没,月亮的黑暗半球对着地球,称之为“朔”。此时正是农历每月的初一;当月亮绕行到地球的后面,则以被太阳照亮的半球对着地球,称之为“望”,此时一般在农历十五至十七日;在农历每月初八前后,此时月亮的西半部是亮的,东半球是暗的,称之为“上弦”;在农历每月二十三日前后,此时月亮的东半球是亮的,西半球是暗的,则称之为“下弦”。除此之外,农历中又把每月的最后一天称之为“晦”,又把“望”的第二天称之为“既望”。

日食、月食

“天狗吃太阳”、“天狗吃月亮”,这是我国古时候人们对日食和月食这一天文现象的误解。今天,人们已经清楚地认识到,地球绕着太阳运转。这样月亮在某一时刻正好与太阳同处一条直线上。人们还认识到,地球和月亮本身都不能发光,所以太阳照射到地球或月亮上的光就会被月亮或地球遮住,这种现象在天文学上叫做日食或者月食。

月亮行至太阳和地球之间,当这三个星球正好在同一个直线或者接近于同一条直线上的时候,就会产生日食。日食分三种:月亮遮住太阳的一部分叫做日偏食;当月亮遮住太阳的中心时,太阳只露出很窄的一圈,叫做日环食;当月亮把太阳全部遮住时,叫做日全食。

如果月亮运转到地球背向太阳那面的时候,月亮、地球、太阳这三个星球正好又处在同一条直线或者接近于同一条直线上。这时,太阳照射到月亮表面上的光亮就会被地球遮挡住,就会产生月食。月食分为两种:当地球把月亮全部遮住时,叫做月全食;当地球遮住月亮的一部分时,叫做月偏食。

中国能看到的日食、月食时间表见下页(北京时)

(2004~2020年)

2004年	5月5日日全食 (初亏 02:49,食甚 04:31,复圆 06:12)
	10月14日日偏食。沈阳、长春、哈尔滨等地可见

2005 年	10 月 3 日日环食。西藏地区可见偏食,其中拉萨只见初亏和食甚,带食日落(复圆在日落之后)。 10 月 17 日月偏食。(初亏 19:34,食甚 20:03,复圆 20:32)
2006 年	3 月 29 日日全食。这国西部可见偏食,带食日落。拉萨、乌鲁木齐可见初亏、食甚,成都、兰州、西宁、银川只见初亏。
2007 年	3 月 4 日月全食(初亏 05:30,食甚 07:21,复圆 09:21) 3 月 19 日日偏食。我国可见偏食。 8 月 28 日月全食(初亏 16:51,食甚 18:37,复圆 20:24)
2008 年	8 月 1 日月全食。新疆、甘肃、蒙古、宁夏、陕西、山西和河南等部分地区可见全食,其他地区可见偏食。 8 月 17 日月偏食。(初亏 03:36,复圆 06:45)
2009 年	1 月 26 日日环食。我国南部可见偏食。 7 月 22 日日全食。西藏、云南、四川、湖北、湖南、江西、安徽、江苏、浙江和上海等地部分地区可见全食,其他地区可见偏食。除上海市外,主要城市武汉、杭州、成都均可见全食。
2010 年	1 月 1 日偏食。(初亏 02:52,食甚 3:23,复圆 03:54) 1 月 15 日日环食。云南、贵州、湖北、河南、安徽、山东和江苏等省部分地区可见环食,其他地区可见偏食。郑州可见环食。 6 月 26 日月偏食。(初亏 18:17,食甚 19:38,复圆 21:00)
2011 年	1 月 4 日日偏食。新疆地区可见。 6 月 2 日日偏食。东北部分地区可见,沈阳、长春、哈尔滨带食日出。 6 月 16 日月全食。(初亏 02:22,食甚 04:12,复圆 06:02) 12 月 10 日~11 日月全食。(初亏 20:46,食甚 22:32,复圆 11 日 00:19)
2012 年	5 月 21 日日环食。广东、广西、江西、福建、浙江、台湾等省部分地区可见环食,其他地区可见偏食。主要城市福州、广州、台北、香港、澳门可见环食。 6 月 4 日月偏食。(初亏 18:01,食甚 19:03,复圆 20:07)
2013 年	4 月 26 日月偏食。(初亏 03:52,食甚 04:08,复圆 04:25)
2014 年	10 月 8 日月全食。(初亏 17:14,食甚 18:54,复圆 20:34)
2015 年	3 月 20 日日全食。新疆部分地区可见偏食。 4 月 4 日月全食。(初亏 18:16,食甚 20:01,复圆 21:46)
2016 年	3 月 9 日日全食。我国南部见偏食。
2017 年	8 月 8 日月偏食。(初亏 01:23,食甚 02:21,复圆 03:19)
2018 年	1 月 31 日月全食。(初亏 19:48,食甚 21:30,复圆 23:11) 7 月 28 日月全食。(初亏 02:25,食甚 04:22,复圆 06:20) 8 月 11 日日偏食。上海、南京、杭州、合肥、南昌只见初亏,大部地区带食日落,西部可见偏食全过程。

2019 年	1 月 6 日日偏食。北京、石家庄、太原、呼和浩特、西安、兰州、西宁、银川等地带食日出,不见初亏。其他地点可见偏食全过程。 7 月 17 日月偏食。(初亏 04:02,食甚 05:31,复圆 07:01) 12 月 26 日日环食。我国可见偏食。
2020 年	6 月 21 日日环食。四川、西藏、贵州、湖南、江西、福建、台湾等省、区部分地区可见环食,其他地区可见偏食。

● 阳历与阴历

“阳历”又名“太阳历”,系以地球绕行太阳一周为一年,为世界各国所通用,故又名“西历”。我国自民国元年采用阳历,故又名曰“国历”。为与我国旧有之历相对称,故又名曰“新历”。

“阴历”又名“太阴历”,系以月球绕行地球一周为一月,再配合地球绕日一周之时数为一年,实际上等于阴阳合历,我国在民国纪元前采用此历,为与现行之历相对称,故名之曰“旧历”。一般人以为阴历适用于农家,而名之曰“农历”,实际上并不如此,参阅二十四节气的阳历日期一节。

此种太阴历,因岁首之不同,而有四:秦建亥,即以现行的阴历十月初一为正月初一。周建子,即以现行的阴历十一月初一为正月初。四书孟子内有“七八月之间旱则苗槁矣”之句,所谓七八月,即现在阴历的五六月。商建丑,即以现行的阴历十二月初一为正月初一。夏建寅,以周历的三月为正月,为寅月(十一月为子月,十二月为丑月),新年春联写“斗柄回寅”,意即在此。因现行的阴历,是夏朝采用正月建寅的太阳历,故又名“夏历”。

● 阳历

年有三种:地球绕日一周。历三百六十五日六小时九分九秒,谓之“恒星年”;太阳过近地点循黄道东行一周,复过近地点,历三百六十五日六小时十三分四十八秒,谓之“近点年”;太阳过春分点,循黄道东行一周,复过春分点,历三百六十五日五小时四十八分四十六秒,谓之“回归年”,亦称“岁实”。因二分点(春分点秋分点)每年沿黄道向西逆行约五十秒,故回归年较恒星年之时间为短,相差二十分二十三秒,谓之“岁差”。

此三种年之时间不同,欲使每年之节气寒暑不变,故取回归年为制历之年。对于回归年之时间,有记住之必要,为便于记忆起见,编一歌诀如下:

地球绕日一周年,要知时间有多少?

三六五日加五小,四十八分四六秒。

自一月一日至次年一月一日谓之一年,年长本应与岁实相筹,然一年之日数,必是整数,不便将奇零之时数计入,故以三百六十五日为一,每年余五时四十八分四十六秒,积至四年约满一日,故每四年增加一日,为闰日,谓之“闰年”,其无闰日之年,谓之“平年”,平年三百六十五日,闰年三百六十六日。

但四年之闰余,仅二十三时十五分四秒,今闰一日,未免过多,超过之四十四分五十六秒,积至二十五闰,为十七时五十八分二十四秒,约合一日每四百年减三闰,计超过二小时五十三分二十秒,须八个四百年后,即三千二百年后,始补足此一日之差。

置闰之法,为便利起见,按公元计算:凡公元年数能以四除尽者(例如一九七二年、一九七六年)皆为闰年;唯世纪年(例如一八〇〇年、一九〇〇年)则不闰;世纪年之世纪数,可以四除尽者,(例如一六〇〇年、二〇〇〇年)则仍为闰年;即西历年数,若以百除之得整数,再以四除之而除为尽者,皆不置闰,其能除尽者则仍为闰年。

地球之轨道为椭圆形,故距日有远近,一月一日,其距离最近,谓之“近日点”,七月二日距离最远,谓之“远日点”,一年的开始,谓之“岁首”,亦称“年始”,阳历以近日点为岁首,为元月一日。

● 阳历月大月小

阳历每年分十二个月,每月的日数不规则,月大三十一,月小三十,平年二月二十八,闰年二月二十九。阳历的一个月,与月球之运行无关,不过是一年分为十二段,失去月的意义。除二月份有平年闰年之分外,每年各月的天数均有一定;七月以前,单月是三十一,双月三十;八月以后,双月是三十一,单月三十。为了记忆方便,编一歌诀如下:

“一三五七八十腊,每逢此月全是大;

四六九冬三十天,唯有二月二十八。

每逢四年闰一日,一定准在二月加。

● 阴历

月球运行的轨道,名曰白道,白道与黄道同为天体上之两大圆,以五度九分而斜交,月球绕地球一周,出没于黄道者两次,历二十七日七小时四十三分十一秒半,为月球公转一周年需之时间,谓之“恒星月”。唯当月球绕地球之时,地球因公转而位置亦有变动,计前进二十七度余,而月球每日行十三度十五分,故月球自合朔,全绕地球一周,复至合朔,实需二十九日十二时四十四分二秒八,谓之“朔望月”,习俗所谓一月,即指朔望月而言。

因每月天数不能有奇零,故阴历一个月为二十九日或三十日。每月以合朔之日为首,即为朔日为初一日。每年以接近立春之朔日为岁首。

地球绕日一周,即月绕地球十二次又三分之一,一年内之月数不能有奇零,故一年十二个月,仅三百五十四日,与岁实相较,约余十一日,积至三年,余三十三日,故每三年须置一闰月,尚余三日或四日,再积二年,共余二十五日或二十六日,可置一闰月,在闰月之年为闰年,闰年有十三个月,平年则十二个月。

● 阴阳历之异同

地球绕日一周,历三百六十五日九分九秒。自春分回至春分,须三百六十五日五时四十八分四十六秒,是谓岁实。盖春分点逐渐西行,故岁实较地球周天之时刻为短,相差凡二十分二十三秒,是为岁差,自正月一日至次年之正月一日,谓之年。授时之要,首在节气,必年长与岁相等,庶春秋之代谢有常。然一年之内,不能有奇零实数,故以三百六十五日为平年。每年所余之五时四十八分四十六秒,积至四年约满一日,故每过三年,增加一日,为闰年,得四年之闰余仅二十三时十五分四秒,今闰一日未免过多,所过多之四十四分五十六秒,积至二十五闰,约得四分日之三,故每满百年废一闰,至每四百年又不废。如是每四年置一闰,而每四百年中减三闰,平均计算,每年得三百六十五日五时四十九分十二秒,须三千年后始有一日之差,置闰之法,为便利故,取西历纪

元计算凡西历年数之可以四除尽者,悉为闰年,唯世纪年则不闰。世纪年之世纪数、可以四除尽者,则仍为闰年。例如1912年、1916年、1932年等,皆为闰年。1800年、1900年,则不闰。1600年、2000年,则仍为闰年。至年之首日,则据闰法推算而定,实与节气天象无关,此阳历年法之略也。

阳历每年分十二月、其日数有定、七月以前、单月皆三十一日、而双月二十日、八月以后,双月皆三十一日、而单月三十日、二月平年二十八日、闰年二十九日。

以前历代之历法,虽制作各异,为法不一,然其要旨则同。无异于阳历者,则在月法,新历之月,仅为年之分段,与晦朔弦望无关,故其日数可以规定。阴历之月,乃以日月合朔之日为首,二次合朔相距约二十九日有半,故月之日数,或为二十九,或为三十,因月法之不同,年法亦异,年以近立春之朔日为始,一年之内,月数不能有奇零,然积十二零,仅得三百五十四日,以之为年,与岁实较相差约十一日。积至三年,已少三十三日,故每三年置一闰月。再积二年,又少二十五日,亦可置一闰。平均计算,每十九年,须置七闰。一月之内,寻常有一节一气,然每一节气之日数,平均约三十日又十分之四。每月之日数。则为二十九有半,故每历二三年必遇一月,其内仅有节无气者,即用以为闰月,此阴历之大概也。

● 晦朔弦望

月绕地行,地至何处月亦随之而行,每日行十三度十分有奇,故每月有盈亏之别,阴历每月一朔一望,月初则全晦,历二三日成弯形,再四五日见其半,再七八日见其盈,至是又渐渐亏缺以至于晦。

因月体无发光之本能,恒藉日光之反射而有不同,当全晦时,即月在日与地之间,日月同一经度,月之受光面不能反射于地球之上,是为“朔”。及离朔七日余而距日九十度时,日在月后,渐见其半面,是谓“上弦”。至于月与日正对面一百八十度,日月又同一经度,地在日与月之间,月球之受光面完全向地球,故光圆而为“望”。离望七日许,距日亦九十度,日行于月前,又仅见其半面,是谓“下弦”。至距日愈近,仍介于日与地之间时,光又全晦而为朔矣。

● 一年四季

地球绕日一周,谓之一岁,而一岁之气候不齐,一由于所处的地带不同,一是由于地球距日之远近不同。以北半球言之,当地球行至南纬二十三度二十七分四十五秒南回归线时,得正射日光,此时地球离太阳最远处,故气候寒冷,谓之“冬至”,及其行至北纬二十三度二十七分四十五秒北回归线时,得直射日光,此时地球离太阳最近,故气候炎热,谓之“夏至”。由冬至夏,地球行至冬至与夏至轨道之中间时,寒热适中,谓之“春分”,由夏至冬,地球行至夏至与冬至轨道之间时,寒热适中,谓之“秋分”。春分、秋分、夏至、冬至,是谓四时。

自春分起算,将周天分为三百六十度,则春分适当零度,夏至九十度,秋分一百八十度,冬至二百七十度,再将相距之九十度以六分之,得每分十五度,一周天有二十四个十五度,以之分为二十四节气。

● 四季月令表

孟春正月建寅	端月
仲春二月建卯	花月
季春三月建辰	桐月
孟夏四月建巳	梅月
仲夏五月建午	蒲月
季夏六月建未	荔月
孟秋七月建申	瓜月
仲秋八月建酉	桂月
季秋九月建戌	菊月
孟冬十月建亥	阳月
仲冬十一月建子	葭月
季冬十二月建丑	腊月

● 二十四节气释义

二十四节气中每一个节气都有其特定的意义。节气的名称便已说明这段时间的气象条件及万物之变化。现简述如下:

夏至、冬至 表示炎热的夏天和寒冷的冬天快要到来。中国各地

最热的月份是七月，夏至是六月二十二日，表示最热的夏天快要到了；中国各地最冷的月份是一月，冬至是十二月二十三日，表示最冷的冬天快到，故称为夏至、冬至。又因夏至日白昼最长，冬至日白昼最短，古代又分别称之为日长至和日短至。

春分、秋分 表示昼夜平分。此两天昼、夜相等，古代统称为日夜分。这两个节气又正处在立春与立夏、立秋与立冬之间，把春季与秋季各一分两半，因此也有据此来解释春分和秋分的。

立春、立夏、立秋、立冬 按照中国古代天文学上划分季节的方法，是把立春作为四季之开始，自立春至立夏为春；立夏到立秋为夏；立秋到立冬为秋；立冬到立春为冬。立，就是开始的意思。故此四个节气是指春、夏、秋、冬四季的开始。

雨水 表示少雨水的冬季已过，降雨开始，雨量开始逐量增多。

惊蛰 蛰是指藏的意思，动物钻到土里冬眠过冬叫入蛰，至第二年回春后再再钻出土来活动，古代认为是被雷声震醒的，故称惊蛰。从惊蛰日开始，可以听到雷声，蛰伏地下冬眠的昆虫和小动物被雷声震醒，出土活动。

清明 天气晴朗、温暖，草木开始现青。清洁明净的风光代替了草木枯黄、满目萧条的寒冬景象。

谷雨 降雨明显增加，雨水促使谷类作物之生长发育，古代称为雨生百谷。

小满 夏熟作物籽粒开始饱满，但未有成熟，故称小满。

芒种 芒指有芒作物，种是种子。芒种表示小麦、大麦等有芒作物种子已经成熟，可以收割。

小暑、大暑 暑是炎热之意，是一年中最热之季节。小暑是开始炎热，大暑是一年中最热的时候。

处暑 处是终止、躲藏之意。处暑表示炎热的夏天到此终止。

白露 处暑后气温降低，夜间温度已达到成露条件，露水凝结得较多，呈现白露。

寒露 气温更低，露水更多，也更凉，故称寒露。

霜降 气温已渐寒冷，有白霜出现。