

大家好，今天小编来为大家解答360是元宇宙概念股吗这个问题，元宇宙概念股龙头很多人还不知道，现在让我们一起来看看吧！

## 本文目录

1. [宇宙里有多少个星系？](#)
2. [古人是怎么计算一天有365天的？](#)
3. [东方明珠电视塔是免费的吗](#)
4. [红米k60pro屏幕供应商是谁](#)

## 宇宙里有多少个星系？

既然你诚心诚意的发问了，那么我就来告诉你，宇宙到底有多大吧！

（多图预警：看完之后可能会有不良反应，比如心气不足、四肢无力、不想上班等不良状况，不过不用担心，这是每一位好奇天文的同学都会碰到的事情，看得多了，状况就会减弱。）

我们生活在地球上，地球上有着将近200个不同的国家，有着70亿的人口，在我们地球的附近是月球，旁边还有其它七大行星，与太阳这颗恒星，这就是我们的太阳系！

看样子，五颜六色的，很是美丽。

我们的太阳系在银河系的一条旋臂上，银河系有两条主要的旋臂和两条正在形成中的旋臂，太阳系距离银心大约2.6万光年，而我们的太阳只是银河系中2500多亿颗恒星中的普通一颗，这里面的恒星有比太阳重200多倍的，也有比太阳直径大1700多倍的，总之太阳很普通。

银河系的直径自从包括了麒麟座环就已经来到了15万光年，下图就是咱们的银河系，看样子很大。

银河系的周围存在着几十个矮星系，有时候还被银河系给吞噬了，距离地球254万光年有个比银河系略大的仙女星系，也是距离咱们最近的大星系了，当然它们与各种矮星系、星系共计大约50个组成了本星系群，就是下面这幅图：

原来，银河系也很普通。

在本星系群的周围还有各种和它同级别的星系群与星系团，这样大约100个星系群

与星系团就构成了更大的宇宙结构叫做超星系团。

银河系所在的超星系团叫做本超星系团也就是室女座超星系团，含有大约2500个星系，其长径可以达到1亿-2亿光年，这就是本超星系团：

看样子，这已经够大了吧，其实它也很普通。

在我们本超星系团附近还有许许多多的邻近的不同的超星系团，有的比它大得多，如果乍一看的话，好像是又回到了星系群那种式样的结构：

看来大名鼎鼎的本超星系团在这里竟然如此的渺小，就像上面看到的那个银河系一样，只是普通的一个而已，但是你以为到这里就终止了吗？

NO，完全没有，更大的世界你还没有看到呢，像这样：

那颗中心的红点是什么啊，就是咱们眼中看似很大的室女座超星系团（本超星系团），那个长径在1-2亿光年的超星系团竟然也如此渺小，就像一个沙粒一般。

可这只是可观测宇宙，直径只有930亿光年，外面的世界还是宇宙，只是那里的光线都来不及到地球上，那里我们不知道，但是它存在，真实的宇宙直径要远比930亿光年要大。

有多少个星系，科学家估计宇宙中至少有2万亿个星系，但我觉得，还要比这个数字要大得多。

（完！）

## 古人是怎么计算一天有365天的？

题主的问题可能提错了，应该古人是怎么计算一年有365天的？。看到下面的回答感觉不清晰不直观，笔者收集整理有关文献，提出具体看法，不当之处，留言点评。

### 古代埃及人的发现

最早的历法来源于对自然的观察。草木的枯荣，候鸟的来去，冰雪的侵袭和消退，都是天然的时间标志。

不过，这些时间点过于含混。拿着石斧猎杀动物的原始人没什么意见，靠天吃饭的

农夫们却会大大不满——晚播种几天，错过一场雨水，也许就是颗粒无收。

公元前3000多年前，尼罗河畔的古埃及人发现，每当泛滥的尼罗河水涌到今天的开罗附近时，天空中就会有一颗特别明亮的星星，和太阳同时在地平线上升起。这颗星星，就是天狼星。

古埃及人在竹竿上刻下时间，然后进行比较，发现天狼星的运转周期和尼罗河的涨枯同步，总是365天。于是，他们把365天，定义为一年；将尼罗河开始泛滥、天狼星出现之时，称之为岁首；接着，从岁末选出5天，当作宗教节日，用以侍奉神祇，感谢神们赐予他们五谷。

剩下的日子，正好是360天，等分成12个月、3个季度。第1季度叫做“阿赫特”，意为泛滥，是尼罗河泛滥的季节；第2季叫做“佩雷特”，“出”的意思，指河水退去、土地露出水面，世博中和农作物生长的季节；第3季则是收获、储存食物的季节，收拾田地，等待下一次泛滥季节的到来。

跟原始历法相比，古埃及人的太阳历无疑精准许多。不过，地球绕太阳转一圈的实际时间是365.24天。也就是说，古埃及历1年少了四分之一天。不要小看这6个小时的差异。1年少6个小时，4年就是1天，1460年，就是1年。

究其根本，古人既没有完善的天体运行理论，又没有精密的观测设备，不管怎么改进算法，历法中的“年”（从岁首到岁末），总是比事实上的“年”（地球绕太阳公转一圈）少那么一点。

古代中国，人们利用日影的长度的变化周期，来确定一年四季变化

古代中国，人们利用日影的长度的变化周期，来确定一年的四季变化，称之为土圭之法。在土筑平台上立一根8尺长的杆子，用一个带有刻度的木棒（土圭）测量这根杆子日影的长度。（原理同日晷）一天中正午的杆影最短，称为这一天的日影。一年中夏至那一天日影最短，冬至那一天日影最长，这样就确定了夏和冬。把夏和冬的日影长相加除以二，就得到了春分和秋分的日影长。

远在夏朝，人们就是用这样的方法确定一年的春夏秋冬，以此来指导农业生产。在商朝，人们就知道了一年有365又1/4天，这是怎么度量出来的呢？

《后汉书·律历》记载：人们观察冬至那一天的日影长度，一岁过去后，日影长度不能与前一年冬至那一天的日影长度重合，四岁即经历1461日后日影长度才重合，所以用1461除以4得到一年天数为365又1/4日。

## 元朝郭守敬利用投影知识精确巧妙算出

古人虽然不知道地球绕着太阳转。但是，运动是相对的，运动的参照物选取不同，运动的表现形式也不同，但其本质是一样的。地球围绕太阳的运动，也可以转换为太阳绕着地球在运动。

太阳绕着地球运动，这种运动就叫做太阳的“周年视运动”。晚上我们仰望天空，就会觉得整个天空是一个以地球为球心的球体，日月星辰都镶嵌在这个球体上。——这个球就叫做“天球”，日月星辰（严格来说是它们的投影）都在这个天球上运动。太阳周年视运动，就是地球公转在天球上的投影。

太阳在天球上的运动轨迹就叫“黄道”，月球在天球上的运行轨迹就叫“白道”，对了，天球还有赤道，那是地球赤道在天球上的投影。

包括日月星辰在内的所有星体在天球上的运动都是可以观察和测量的，现在你知道古人是怎么算出来一年的长度了吧？——对的，就是测量太阳在黄道上运行的周期。

具体用什么方法测量呢？首先要明白，太阳的周年视运动的直观表现，就是它从南到北、又从北到南的回归性。简单地讲，就是夏至时太阳最靠近北方，然后慢慢南移，到冬至时最靠近南方，然后又慢慢北移。直观地来看，就是冬至时物体的影子最长，夏至时影子最短。

那么现在就好办了，要测量回归年（也就是太阳在黄道上运行一周的时间），我们只需要测出两个冬至之间的时间就行了。——所以，要首先确定冬至是什么时候（也就是冬至点）。怎么确定冬至呢？也很简单，在地上立根杆子，然后看一年中影子最长的那个时间点，就是冬至了。

这个东西，叫做圭表，也就是测量回归年用的工具，立着的那个叫“表”，也就是我们前面说的杆子，用来产生影的，水平的那个叫“圭”，也就是一个刻度尺，上面有刻度，用来测量影子长度的。

原理说起来很简单，但在实际操作中就很复杂了，因为这主要牵扯到一个测量精度问题。因为杆的影子边缘不可能是清晰的，总是模模糊糊的，这就使得测杆影总不能精确。最早，人们想的解决办法是尽可能将刻度细化，从分到厘，到毫，到秒。但是，对提高测量精度帮助不大。

最后的完美方案是元朝郭守敬提出的。他在河南登封建造了一座观象台，就是下面这个东西：

这个观象台和普通的圭表相比，第一个优点是高大，其高度是普通圭表的5倍，这样一来，影子也就相应变长，利于测量。此外，更加重要的是，郭守敬发明了一个辅助观测仪器，叫“景符”。

景符其实就是一个有旋转轴的铜片，可以在底座上上下下旋转，铜片的正中有一个小孔，测量是，将景符放在观象台的水平圭尺上，太阳光通过观象台顶部的缺口照射下来，在顶部缺口处放置一横梁（看到照片上的那个横梁了吗？），在地面上的水平圭尺上就会有一道横梁的阴影，然后移动景符，使阴影通过景符上的小孔，利用小孔成像的原理，在圭尺上就会产生一个内含横梁的太阳影像，调解景符，使得横梁中分太阳影像，这时小孔成像中横梁所在的刻度，就是竖表的影长。

坚持测量，一年中影长最长的那一时刻，就是冬至点，两个冬至点之间的时长，就是一个回归年长度。郭守敬所测量的回归年长度为365.2425天，和现代测量值365.2422天高度一致。

冬至点不可能总在正午，如果单纯靠观测，很难得到365.2425这么一个精确的数值。

一个小数点后4位数的精确数值，是不可能靠观测（尤其是古代的观测）得到的。这个数据其实是对观测数据进行处理后，才能得出的。而这个数据处理方法，则是祖冲之发明的。

祖冲之曾经详细论述过他是如何处理数据，从而得到精确冬至点的。他说：“大明五年十月十日影一丈七寸七分半，十一月二十五日一丈八寸一分太，二十六日一丈七寸五分强，折取其中，则中天冬至应在十一月三日。求其蚤(早)晚，令后二日影相减，则一日差率也，倍之为法；前二日减，以百刻乘之为实。以法除实，得冬至加时在夜半后三十一刻，在元嘉历后一日，天数之正也。”

这段话翻译成白话文，就是说刘宋大明5年10月10日这天测量的影长为10.775尺，11月25日影长为10.8175尺（“太”是古代的一个计数符号，是最小单位的 $\frac{3}{4}$ ），26日影长为10.7508尺（“强”也是古代的一个计数符号，是最小单位的 $\frac{1}{12}$ ）。那么，现在求冬至点的准确时刻。

我们不翻译祖冲之的原文了，而现代数学语言进行说明。

首先，我们知道冬至是在10月10日到11月25日之间的（你问怎么知道的，按照几百上千你的测量经验知道的），而且，我们可以做这样的假设：冬至点前后的影长变化是对称的（也就是冬至点前一刻和后一刻影长相等）。

那么，现在就可以进行数据处理了。

做这样一个图，横轴是时间，纵轴是影长。设A点为10月10日，其影长为a ( $a = 10.775$ )，B点是11月25日，影长为b ( $b = 10.8175$ )，C点是11月26日，影长为c ( $c = 10.7508$ )。

冬至点必然在AB之间，咱们假设是E点，在这一时刻，影长最长。D点为AB的中点（因为A是10月10日，B是11月25日，则D点可知，为11月3日0刻）现在要求E点，则我们只需要算出DE长度就行了。

因为 $b > c$ ，所以在B、C之间，必然有一个A的对称点A1，其影长 $a_1 = a$ 。

$$DE = AE - AD \quad (1) ;$$

$$AE = (AB + BA_1) / 2 \quad (2) ;$$

$$AD = AB / 2 \quad (3) ;$$

将(2)、(3)式代入(1)式，得 $DE = BA_1 / 2 \quad (4) M$

根据三角形相似性原理， $(b - a_1) / (b - c) = BA_1 / BC$ ,

$$\text{所以，} BA_1 = (b - a_1) \cdot BC / (b - c) ;$$

因为BC为25日至26日，即1昼夜时长，而1昼夜即为100刻（古代百刻制计时，一昼夜为100刻），因此 $BA_1 = 100 (b - a) / (b - c)$ ,

$$\text{将其代入(4)式，得} DE = 50 \times (b - a) / (b - c) ,$$

$$\text{所以，} DE = 50 \times (10.8175 - 10.775) / (10.8175 - 10.7508) = 31 \text{ (刻)} .$$

也就是说，大明5年的冬至点是在11月3日子时31刻。

祖冲之发明的这个算法，成为了以后中国人求冬至点的经典算法，郭守敬也是采用这个算法。

郭守敬经过自己的测量，同时采用了自祖冲之以来，他认为最精确的6个冬至点的数据，最后得出了回归年为365.2425天的结论。

## 东方明珠电视塔是免费的吗

不是。

东方明珠广播电视塔是上海外滩标志性建筑，也是上海市陆家嘴金融中心处游览度较高的一处景点。上海东方明珠广播电视塔于2020年4月29日起有序开放室外观光区域和博物馆参观项目，即259M户外悬空透明廊、90M室外观光走廊、上海城市历史发展陈列馆。

上海东方明珠门票优惠政策：

A.免票政策：

现役军人凭有效证件可免费参观东方明珠上球体+陈列馆；

观光、旋转餐厅儿童1米（含）以下免票；

游船儿童1米（含）以下免票

B.优惠政策：

儿童身高为1.0（含）-1.4米（含）可以购景区/单游船优惠票。

70周岁（含）以上老人凭有效证件购景区优惠票(老人优惠政策，需到景区自行购买)

## 红米k60pro屏幕供应商是谁

屏幕供应商是京东方红米k60pro通过官方公布的信息，屏幕供应商是京东方因为京东方是目前国内最大的OLED柔性屏幕生产厂商之一，具有良好的生产能力和技术实力，可以为红米k60pro提供优质稳定的屏幕供应此外，京东方也是众多手机厂商的屏幕供应商之一，通过合作可以为手机厂商提供先进的屏幕技术和品质，从而满足消费者对手机屏幕高品质、高体验和高性能的需求

如果你还想了解更多这方面的信息，记得收藏关注本站。