

<<起源>>

图书基本信息

书名：<<起源>>

13位ISBN编号：9787508061658

10位ISBN编号：7508061659

出版时间：2011-1

出版时间：华夏

作者：费比恩 编

页数：213

译者：王鸿阳

版权说明：本站所提供下载的PDF图书仅提供预览和简介，请支持正版图书。

更多资源请访问：<http://www.tushu007.com>

## <<起源>>

### 内容概要

在剑桥大学，声望最高、首屈一指的就是剑桥大学达尔文学院的这个系列年度主题讲座。这些讲座邀请全世界一流的专家和学者，从多学科、多视角来阐述某一个热门主题。这些主题本身并不属于任何学科，却能激发各学科之间的碰撞和交流。这里，我们能看到对世界不断的新的解释。这里，我们能看到人文关怀和科学精神的有机结合。

<<起源>>

书籍目录

前言D . H梅勒引言D H梅勒宇宙的起源马丁 . J . 利斯太阳系的起源戴维&middot;J . 休斯复杂结构的起源伊尔亚&middot;普里戈金人类的起源和进化戴维&middot;皮尔比姆社会行为的起源约翰&middot;迈纳德&middot;史密斯社会的起源欧内斯特&middot;盖尔纳语言的起源约翰&middot;莱昂斯

## &lt;&lt;起源&gt;&gt;

## 章节摘录

要知道，宇宙学家有时是要挨骂的，被说成是“总犯错误，总不悔改”的人。但是可以肯定，热爆炸模型要比其他任何相关的模型更加令人信服。

我个人则倾向于认为，这个模型得以保留下来绝不只是因为碰上了好运气。

于是，我们大多数人都接受了这个模型所构建的那个宇宙框架。

所有的恒星和星系都是从一团致密的宇宙“热汤”中产生出来的，那团“热汤”的温度有100亿度，正在以秒计的时间标度向外膨胀。

起初，它几乎是完全均匀的，毫无结构特征，但却不平静：各处的密度有大有小，或者说各处的膨胀速率并不相同。

有一些星系胚胎，也就是膨胀速率小于平均值，密度稍微大一些的区域，演化成许多散裂开来的、其内部终于不再膨胀的云团。

就是这些原星系云团，当宇宙成长到或许是它现在年龄的百分之十的时期，通过坍缩而形成了星系。

接着，这些星系再聚集起来，成为由引力所维系的星系团。

这后一个形成星系团的过程，可以利用计算机进行多体问题动力学计算来加以演示。

我的同事阿塞思（Aarseth）博士制作出一部电影，能够直观地演示这一形成星系团的过程。

在他制作的电影中，时间压缩比例为1比10<sup>16</sup>，表现了宇宙的后90%的历史。

如果星系开始时差不多是作均匀分布，那么，只是由于存在着随机涨落，后来总会有一些区域其内部包含的星系要比平均值多一些，它们最终就在引力的作用下聚集成星系群和星系团。

这种根据动力学计算演示的结果，反映的正是我们在天空中看到的星系聚集的真实情景。

在这里，同每一个星系内部的演化一样，也是引力起到了至关重要的作用。

我们可以套用一开始所引用的达尔文的那句话：正是在不变的引力定律的控制下，从一种全无结构的开始，产生出诸如星系、恒星和星云这样多姿多彩、令人赞叹的结构，而且现在还在不停地演化着。

在整个过程中，引力的两个不寻常的特点十分关键。

引力能够驱动事物脱离平衡状态。

任何一个引力系统，一旦失去能量，就会变热。

一个熟知的例子，是人造卫星在大气阻力的影响下沿着螺旋轨道掉下来时，在加速过程中会变成炽热的一团。

## <<起源>>

### 编辑推荐

出于人类的天性，我们都想知道自己的起源，想知道我们赖以生存的这个世界的起源。横跨人文、科学、艺术的年度盛宴。

全球化最前沿专家汇聚剑桥：D.H.梅勒 / 剑桥大学达尔文学院副院长，马丁·J利斯 / 剑桥大学普卢姆天文学教授，戴维·J休斯 / 谢菲尔德大学物理系高级讲师，伊尔亚·普里戈金 / 布鲁塞尔自由大学物理化学教授，戴维·皮尔比姆 / 哈佛大学人类学教授，约翰·迈纳德·史密斯 / 苏塞克斯大学生物学教授欧内斯特·盖尔纳 / 剑桥大学社会人类学教授，约翰·莱昂斯 / 剑桥三一大厅学堂主任。

同名英文原版书火热销售中：Origins:The Darwin College Lectures

<<起源>>

版权说明

本站所提供下载的PDF图书仅提供预览和简介，请支持正版图书。

更多资源请访问:<http://www.tushu007.com>