

<<趣味天文学>>

图书基本信息

书名：<<趣味天文学>>

13位ISBN编号：9787515302072

10位ISBN编号：7515302070

出版时间：2011-9

出版时间：中国青年

作者：别莱利曼

页数：233

字数：150000

译者：刘玉中

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>

## &lt;&lt;趣味天文学&gt;&gt;

## 内容概要

《趣味天文学》是俄罗斯著名科普作家别莱利曼百余部作品之一。这本书介绍了“关于天的学说”中最基本（但不是最终）的内容，但这并不意味着这本书可以等同于一本初级天文学教程作者希望本书帮助读者们澄清一些最基本的天文学现象，书中对于一些天文现象和材料的研究方式和学校的教程有着本质的不同日常生活中很多人们半懂不懂的平常现象，在这本书里被用另一种不同寻常、充满辩证矛盾的方式给予重新阐述，从而最大限度地激起读者们的兴趣，兴趣是学习的动力，如果读者在学习中只获得一些最皮毛的知识，而不能“学而时习之”，那么他就不能发现天文学的神奇与魅力因此在《趣味天文学》中，编者没有回避一些最基本的计算过程，并着力于用中学数学的简单计算来有力地证明我们要解决的问题这样的练习将不仅仅能够使读者们巩固已有的天文学知识，还为他们更进一步地研究天文学前沿著作打好基础《趣味天文学》将把你从专业天文学教程中过于艰深的理论和过于专业、复杂的器材而形成的“围城”中解放出来，轻松地走进天文学的大门。

## <<趣味天文学>>

### 作者简介

别莱利曼（1882-1942）不是一个可以用“学者”这个词的本意来形容的学者。他没有过科学发现，没有过什么称号，但是他把自己的一生都献给了科学；他从来不认为自己是一个作家，但是他的作品印刷量足以让任何一个成功的作家艳羡不已。

别莱利曼出生于俄国格罗德省别洛斯托克市。他17岁开始在报刊上发表作品，1909年毕业于圣彼得堡林学院，之后便全力从事教学与科学写作。1913~1916年完成《趣味物理学》，这为他后来完成一系列趣味科学读物奠定了基础。1919~1923年，他创办了苏联第一份科普杂志《在大自然的实验室里》并任主编。1925~1932年，担任时代出版社理事，组织出版大量趣味科普图书。1935年，他创办和主持列宁格勒（圣彼得堡）“趣味科学之家”博物馆，开展广泛的少年科学活动。

## <<趣味天文学>>

### 书籍目录

#### 第1章 地球和它的运动

1.1 地球上和地图上的最短航线

1.2 经度和纬度

1.3 阿蒙森是往哪个方向飞的

1.4 五种计时法

1.5 白昼的长短

1.6 不同寻常的阴影

1.7 一道关于两列火车的题目

1.8 用怀表找方向

1.9 白夜和黑昼

1.10 光明与黑暗的交替

1.11 极地太阳的一个谜

1.12 四季始于何时？

1.13 三个“假如”

1.14 再一个“假如”

1.15 我们什么时候离太阳更近些：中午还是傍晚？

1.16 再远一米

1.17 从不同的角度来看

1.18 非地球时间

1.19 年月从何时开始？

1.20 2月有几个星期五？

#### 第2章 月亮和它的运动

2.1 是新月还是残月？

2.2 月亮的位相

2.3 孪生行星

2.4 为什么月亮不会掉到太阳上去？

2.5 月亮看得见的一面和看不见的面

2.6 第二个月亮和月亮的月亮

2.7 月球上为什么没有大气？

2.8 月球世界的大小

2.9 月球上的风景

2.10 月球上的天空

2.11 天文学家为什么要观察日月食？

2.12 为什么日月食每隔18年出现次？

2.13 可能吗？

## <<趣味天文学>>

2.14 关于日月食的几个大家不很清楚的问题

2.15 月球上有什么样的天气？

### 第3章行星

3.1 白昼时的行星

3.2 行星的符号

3.3 画不出来的东西

3.4 水星上为何没有大气？

3.5 金星的位相

3.6 大冲

3.7 行星抑或小型的太阳？

3.8 土星环的消失

3.9 天文学上的字谜

3.10 比海王星更远的一颗行星

3.11 小行星

3.12 我们的近邻

3.13 木星的同伴

3.14 别处的天空

### 第4章恒星

4.1 恒星为何叫恒星？

4.2 为什么恒星会闪烁，而行星的光芒却很稳定？

4.3 白天能看见恒星吗？

4.4 什么是星等？

4.5 恒星代数学

4.6 眼睛和望远镜

4.7 太阳和月球的星等

4.8 恒星和太阳的真实亮度

4.9 已知星体中最亮的恒星

4.10 地球天空和其他天空的行星的星等

.....

### 第5章 万有引力

## &lt;&lt;趣味天文学&gt;&gt;

## 章节摘录

星光需要穿过的大气层性质是不一样的。各层大气的温度不同、密度不同，所以它们光线偏折的程度也不一样。在这种大气中就好像有许多三棱镜、凸透镜和凹透镜在不断地改变星光的位置。这样，光线在到达地球之前必须经过多次偏折，时而汇聚，时而分散。因此，星光就一会儿变暗，一会儿变亮。光线在偏折的同时，还会发生色散。所以，除了明暗变化之外，星光的颜色也在发生变化。

普尔科夫天文台的天文学家季霍夫在研究了星星的闪烁之后写道：“有一些方法可以用来计算星光在一定时间内颜色改变的次数。

实际上，这种变化非常快，变化的次数因条件的不同从每秒钟几十次到一百多次。

要验证这一点很容易：取一个双筒望远镜来观察一颗很亮的星星，同时快速旋转望远镜物镜。

这时候，我们就不会看见星星，而是看见一个有许多个色彩各异的星星所组成的光环。

在闪烁较慢或者望远镜转动极快的时候，这个环并不会分裂成星星，而只是分裂成许多长短不一、颜色各异的弧。

“现在我们还需要解释的是，为什么行星不像恒星那样闪烁，而是散发着平稳的光芒。相对于恒星而言，行星离我们更近，因此我们的眼睛看见的不是一个个的光点，而是发光的小圆面。这种圆面上的视角小到基本让人觉察不出来。

……

<<趣味天文学>>

编辑推荐

其他版本请见：《趣味天文学》

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>