

一种 L^AT_EX 模板

孙畅, 邹桐, 周佳颖

(南京外国语学校, 江苏省南京市玄武区北京东路 30 号)

摘 要

为了以后能摆烂而创造了一个模板，为了展现转行效果而开始啊对对对对对对对对对对对对对对对对对对对对对对

关键词：摆烂、啊对对对

Abstract

Attention! If you input "different", the computer will output "different", but if you input "dif{}ferent", the computer will output "different"

目录

1 引言

小行星，一般指太阳系内的一类天体。该类天体类似行星环绕太阳运动，但体积和质量比行星小得多。小行星一般被认为是由太阳系形成时期的微行星演变而来，是目前发现数量最多的太阳系天体。

了解小行星的位置和轨道参数细节，对于人类在地球上的生存安全有极为重要的意义。1994 年，苏梅克-列维九号彗星在分裂成 21 颗碎片后撞击木星，其中最大的一颗碎片直径达 35 公里，产生了明显的撞击坑。据估计，这次撞击相当于 10 亿颗原子弹同时爆炸的当量，对木星大气的影响直到三个月后才基本恢复。如果这样的撞击发生在地球上，将会对地球大气产生极为显著的影响。自此之后，IAU 建立起完备的小行星观测、报备、核验系统，确认了相当数量的小行星，大大增加了我们对于地球所处的宇宙环境的了解。



Figure 1: 宇宙中的小行星示意图

此外，包括小行星在内的太阳系小天体已成为人类了解太阳系的起源和发展的重要观测对象，对于人类揭开恒星系演化过程具有重要的意义。

截至目前，尽管已有相当多的太阳系内的小行星被发现、编号，仍然有大量的太阳系内小天体未被发现。世界各地的先进天文观测望远镜每天都在产生体量极大的观测数据，但是对于观测数据的处理、筛选、分析，仍然处于相对较低的水平。尽管在观测图像中存在相当数量的小行星踪迹，但由于拍摄出的照片体量相当大，且分析手段仍存在

优化空间，所以仍可能有大量已经被拍摄到的小行星被我们忽略。

传统的小行星检测算法往往关注的是小行星本身的物理特性和本观测站的观测条件，结合两点精心设计出特定的检测算法。然而，由于这类算法在不同的观测设备、观测方法和观测条件下迁移较为困难，且几乎所有的大型观测项目都不提供开源的小行星检测算法，在实际使用中存在较多限制。

一些大型观测项目逐渐意识到现有条件下的小行星观测数据分析的问题，发起了一系列公众科学项目 (如 IASC 和 Hubble Asteroid Hunter)，借助公众观测图片的分类和检测，试图通过借助社会力量对现有数据分析手段提供一定的补充。在这些公众科学项目中，参与项目的志愿者往往需要通过肉眼进行小行星检测，总体效率很低，且准确度无法保证。

针对以上问题，本文提出了使用深度学习方法来进行小行星搜寻工作。我们拟采取对经典的图像分类卷积神经网络进行微调的方法，实现高效、自动化小行星搜索工作。

2 数据集构建

2.1 数据选取

从观测的角度来说，地面观测通常受到昼夜更替、晴夜数量、夜天光情况和大气视宁度等因素的影响，对小行星的巡天观测条件比较苛刻。所以，选取拍摄质量更高的空间望远镜数据或将成为更好的选择。哈勃空间望远镜作为部署在大气层外的先进光学望远镜，具有视场大、观测能力强、干扰较少、不受地表天气因素约束等优势，是进行小行星搜寻的良好器材。

哈勃官方团队为提高小行星搜索检测的准确度，发起了“Hubble Asteroid Hunter”公众科学项目。该项目借助公众力量和机器学习方法，发现了 1701 条小行星轨迹，其中 670 条被确认为已知的小行星。在项目结束后，哈勃团队公开了 1701 条数据的观测号、观测设备、图像中小行星轨迹起始和终止位置等参数，为深度学习提供了较高质量的训练数据来源。该数据集是目前我们已知的唯一公开的标记数据集。



Figure 2: 哈勃空间望远镜

Table 1: constant*tbabs*tbpcf*(simpl*kerrbb2+gaussian) 模型最佳拟合参数

| 观测号 | $N_H/(10^{22}cm^{-2})$ | pcf | Γ | f_{sc} | a_* | $\dot{M}/(10^{18}g \cdot s^{-1})$ | $\chi^2_\nu(dof)$ |
|---------------|-----------------------------|---------------------------|---------------------------|---------------------------|------------------------------|-----------------------------------|-------------------|
| P0301012005 | $103.768^{+8.467}_{-6.612}$ | $0.761^{+0.010}_{-0.003}$ | $4.141^{+0.186}_{-0.117}$ | $1.000^{+0.000}_{-0.000}$ | $0.9999^{+0.0000}_{-0.0003}$ | $0.205^{+0.049}_{-0.010}$ | 0.97(767) |
| P0301012008 | $100.010^{+4.784}_{-4.084}$ | $0.843^{+0.008}_{-0.002}$ | $4.068^{+0.224}_{-0.115}$ | $1.000^{+0.000}_{-0.000}$ | $0.9999^{+0.0000}_{-0.0001}$ | $0.164^{+0.043}_{-0.005}$ | 1.10(672) |
| P0301012010 | $70.289^{+4.316}_{-2.918}$ | $0.743^{+0.008}_{-0.004}$ | $4.087^{+0.157}_{-0.045}$ | $1.000^{+0.000}_{-0.000}$ | $0.9999^{+0.0000}_{-0.0003}$ | $0.197^{+0.047}_{-0.008}$ | 1.08(616) |
| P0301012012 | $60.911^{+3.327}_{-3.000}$ | $0.688^{+0.007}_{-0.003}$ | $4.459^{+0.160}_{-0.062}$ | $1.000^{+0.000}_{-0.000}$ | $0.9999^{+0.0000}_{-0.0001}$ | $0.210^{+0.034}_{-0.008}$ | 0.95(936) |
| P0301012014 | $105.860^{+3.601}_{-4.222}$ | $0.735^{+0.002}_{-0.006}$ | $5.000^{+0.000}_{-0.000}$ | $1.000^{+0.000}_{-0.000}$ | $0.9999^{+0.0000}_{-0.0000}$ | $0.273^{+0.005}_{-0.002}$ | 0.90(841) |
| P030101201801 | $60.367^{+4.239}_{-1.986}$ | $0.653^{+0.010}_{-0.004}$ | $4.251^{+0.148}_{-0.040}$ | $1.000^{+0.000}_{-0.000}$ | $0.9999^{+0.0000}_{-0.0001}$ | $0.215^{+0.041}_{-0.008}$ | 1.07(795) |
| P030101201802 | $58.005^{+5.500}_{-2.350}$ | $0.640^{+0.012}_{-0.005}$ | $4.207^{+0.162}_{-0.046}$ | $1.000^{+0.000}_{-0.000}$ | $0.9999^{+0.0000}_{-0.0003}$ | $0.218^{+0.058}_{-0.008}$ | 0.94(516) |

1. 啊对

(a) 太对辣

(b) 好对捏

2. 啊对对

3. 啊对对对¹

至臻无双？

¹变成光守护麻衣学姐

参考文献

Ronald A. Remillard and Jeffrey E. McClintock. X-Ray Properties of Black-Hole Binaries. *Annual Review of Astronomy and Astrophysics*, 44(1):49–92, 2006. _eprint: <https://doi.org/10.1146/annurev.astro.44.051905.092532>.