

## 面向智能分析的天文时序数据处理关键技术研究

Research on the key technology of astronomical time series data processing for intelligent analysis

报告人: 李琨

2023年4月21日



## 目录

1

#### 研究背景和意义

**Background and Significance** 

2

#### 研究内容

**Research Contents** 

3

#### 研究成果

**Research Results** 

4

#### 总结与展望

**Summary and Outlook** 



# 研究背景和意义

**Background and Significance** 

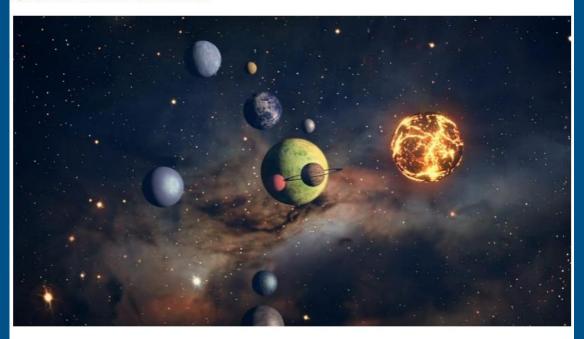
#### 光变曲线智能分析



## 50 New Planets Confirmed in Machine Learning First – Al Distinguishes Between Real and "Fake" Planets

**TOPICS:** Algorithm Artificial Intelligence Astronomy Exoplanet Kepler Machine Learning University Of Warwick

By UNIVERSITY OF WARWICK AUGUST 26, 2020



- New machine learning algorithm designed by astronomers and computer scientists from University of Warwick confirms new exoplanets in telescope data
- Sky surveys find thousands of planet candidates, and astronomers have to separate the true planets from fake ones
- Algorithm was trained to distinguish between signs of real planets and false positives
- New technique is faster than previous techniques, can be automated, and improved with further training

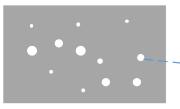
光变曲线是源自天文望远镜观测的时间序列数据,记录了天体属性随时间的变化,是系外行星、超新星等时域天文学研究的核心对象。

#### 巡天项目的星表数据量

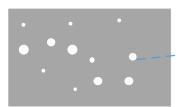
项目名称	天体条目数
2MASS	470,992,971
WISE	563,921,584
AllWISE	747,634,026
SDSS DR9	1,231,051,050
Gaia DR2	1,692,919,135
PanSTARRS DR1	1,919,106,885

#### 光变曲线构造

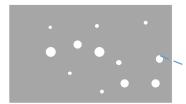




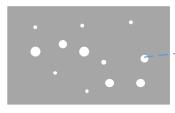
天文图像1



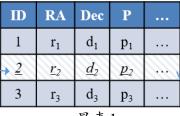
天文图像2



天文图像3



天文图像4



星表1

	ID	RA	Dec	P	:
-	+ <u>I</u>	$\underline{r}_{I}$	$\underline{d}_{l}$	<u>p</u> 1	
	2	$\mathbf{r}_2$	$d_2$	$\mathbf{p}_2$	
	3	r <sub>3</sub>	$d_3$	p <sub>3</sub>	

星表2

ID	RA	Dec	P	
1	$r_1$	$d_1$	$p_1$	:
2	$\mathbf{r}_2$	$d_2$	$\mathbf{p}_2$	
3	$r_3$	$d_{3}$	$p_3$	

星表3

ID	RA	Dec	P	:
<u> 1</u>	$\underline{r}_{I}$	$\underline{d}_{I}$	$\underline{p}_{I}$	
2	$\mathbf{r}_2$	$d_2$	$\mathbf{p}_2$	
3	$r_3$	$d_3$	$p_3$	

星表4

#### 证认计算

$$\sqrt{((r_1 - r_2) \times \cos((d_1 + d_2) / 2))^2 + (d_1 - d_2)^2} \le 3\sqrt{R_1^2 + R_2^2}$$

R1和R2是误差半径

#### 光变曲线数据集

TID	RA	Dec	P_T <sub>1</sub>	P_T <sub>2</sub>	P_T <sub>3</sub>	P_T <sub>4</sub>	•••
1	$r_1$	$d_1$	$P_1, T_1$	P <sub>2</sub> , T <sub>2</sub>	$P_3, T_3$	P <sub>4</sub> , T <sub>4</sub>	
<u>2</u>	<u>r</u> <sub>2</sub>	$\underline{d}_2$	$\underline{P}_{I}, \underline{T}_{I}$	$\underline{P}_2, \underline{T}_2$	$\underline{P}_3$ , $\underline{T}_3$	<u>P</u> <sub>4</sub> , <u>T</u> <sub>4</sub>	

时间

星等

按需检索的方 式获得指定天 体的光变曲线 数据

对天体时序变 化的研究仅能 限于少量特定 候选目标

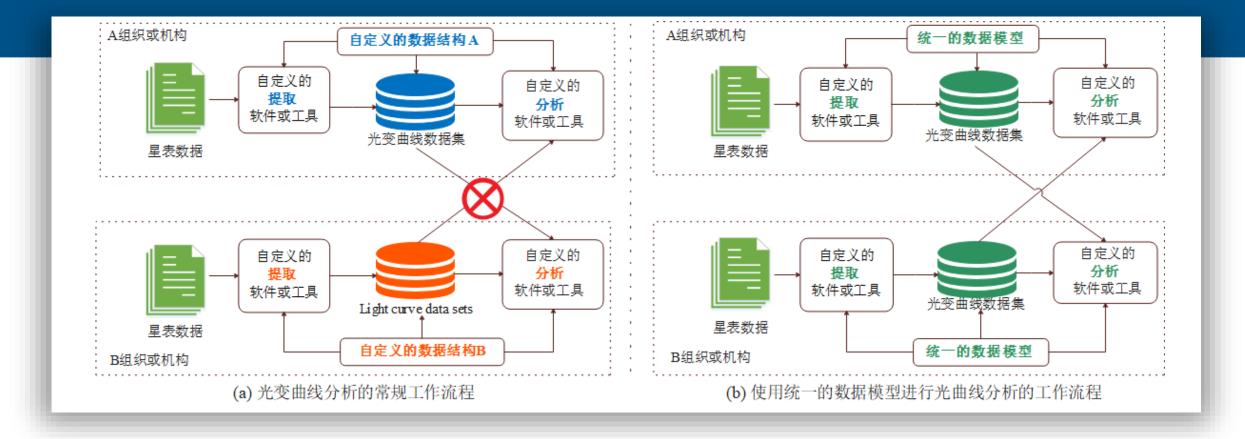
观测数据的潜 在科学价值无 法充分挖掘

#### 研究背景和意义

#### 统一的光变曲线数据模型

• 不同研究组织发布的光变曲线数据集 无法直接应用于别的应用

时域天文学团队研究光变曲线分析开 发的软件和工具都具有深远的影响

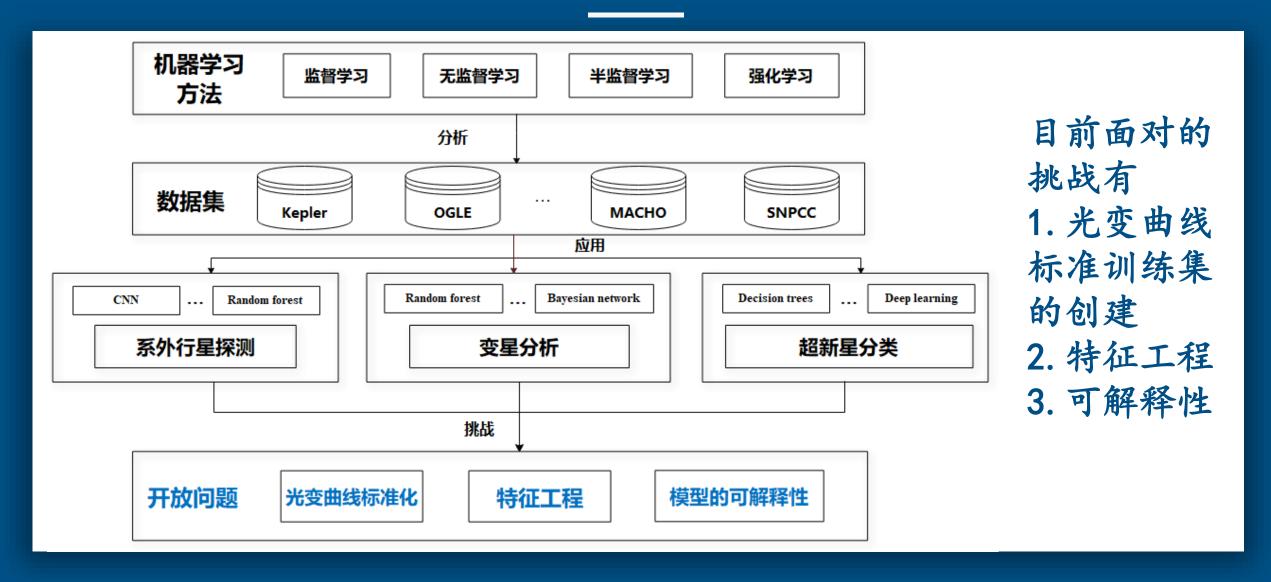


#### 研究背景和意义

**Background and Significance** 



#### 基于机器学习的光变曲线分析





# 一研究内容 Research Contents

## 科学目标

• 建立光变曲线智能分析的数据基础和技术基础并 开展示范应用

#### 数据基础

- 全样本的光变曲线数据集
- 统一光变曲线数据模型
- 光变曲线分类训练集

#### 技术基础

- 基于证认基准表的星表自证认算法
- 光变曲线自主可控的解耦合存储方案
- 光变曲线特征工程及分类方法

#### 无准大学 Tianjin University

#### 具体研究内容与关键问题

保

证

数

据

处

理

的

效

率

和

准确

力智能

分析

及成

果产

光变曲线全样本构造的研究 全样本光 变曲线数 提升数据访问性能 星表数据预处理和 面 据基础 通过并行提升性能 和系统的可扩展性 向 提高证认计算策略 高效构造 解决主要的性能瓶 颈证认计算的问题 机制技术 的准确性和效率 基础 提供存储数据 的 天 光变曲线 的研究 光变曲线 文 数据模型 提出统一标准的光 提供统一接口,促 时 基础 序 变曲线数据模型 进光变曲线标准化 数 光变曲线 提升用户体验,提 光变曲线数据存储 据 存储技术 系统和存储引擎 高存储和查询效率 处 基础 理关键 提供数据服务 光变曲线 光变曲线分类训练集构造的研究 技 分类训练 提出光变曲线分类 提供可自定义的 集基础 训练集的构造方法 分类训练集 研 光变曲线 基于Shapelets和神 优化分类效果并 特征工程 增强可解释性 经网络的特征工程 技术基础

• 光变曲线构造研究:

关键问题: 1.均衡负载的任务划分问题

2. 星表自证认高效计算问题

• 光变曲线存储研究:

关键问题: 1. 光变曲线数据集不兼容问题

2. 数据采样不均衡的存储问题

• 光变曲线分析研究:

关键问题: 1.光变曲线分类的特征提取问题

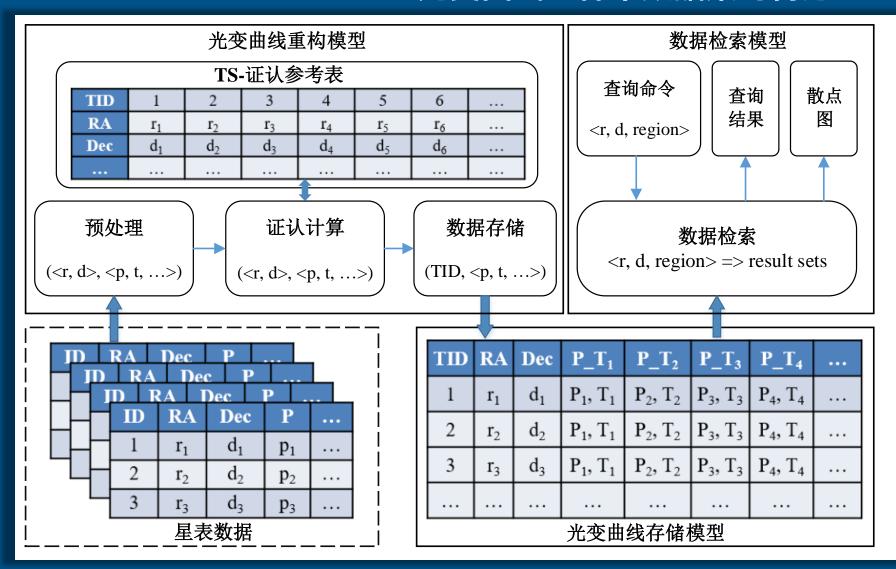
2.光变曲线分类的效果方面问题



# 研究成果 Research Results



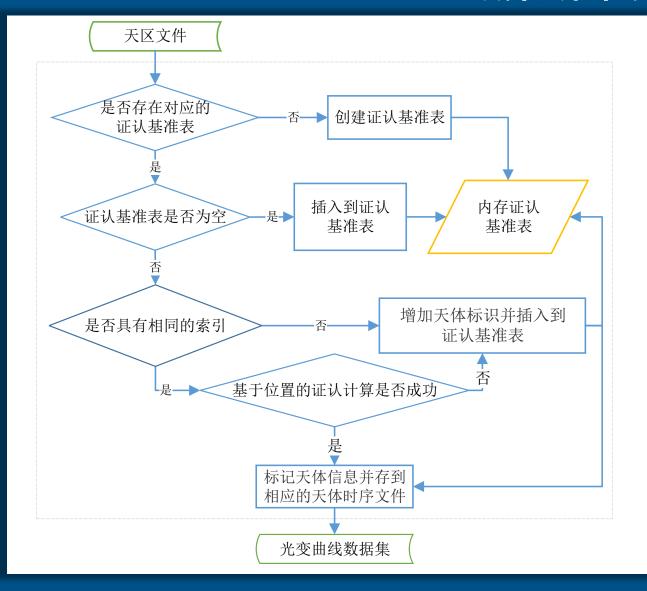
#### 光变曲线全样本数据集的构造



- 1. 针对星表数据预处理问题,提出了ETL预处理方式。
- 2. 针对任务分配问题, 转化为分步的背包问 题,提出了基于动态 规划任务划分方法。
- 3. 针对星表证认计算 问题,提出了基于证 认基准表的证认方法。



#### 证认算法和任务划分算法



#### 算法1任务分配算法

输入: N, M // N 是天区文件编号的集合, M 是给定的进程数

输出: P // 每个进程分配到的天区文件编号的映射

- 1: *P* ← {} 将映射关系初始化为空
- 2: **if** 天区文件数 < *M* then
- 3: P ← 每个进程分配一个天区文件
- 4: return P
- 5: end if
- 6: *f*(*N*) ← 获取每个天区文件的大小
- 7:  $D \leftarrow Sort(N, f(N))$  对天区文件进行排序
- 8: for 每一个  $l \in [1, ..., N]$  do
- 9: *u* ← 计算出平均值
- 10: **for** 每一个  $t \in D$  **do**
- 11: **for** j = t to u **do**
- 12: dp[j]=max{dp[j], dp[j-t]+t}
- 13: 记录每一个天区文件被分配的进程编号
- 14: end for
- 15: end for
- 16: 更新负载均值 u
- 17: 删除已分配的天区文件
- 18: end for
- 19: **return** *P*



#### 光变曲线模型和存储



- 1. 针对光变曲线数据集不兼容问题,提出了TSCat数据模型。
- 2. 针对光变曲线数据采样不均衡等存储问题,提出了自主可控的解耦合存储方案。并基于TSCat数据模型设计实现了光变曲线存储系统。
- 3. 针对光变曲线时序元组的读写性能问题,提出了基于 LSM树的存储引擎。



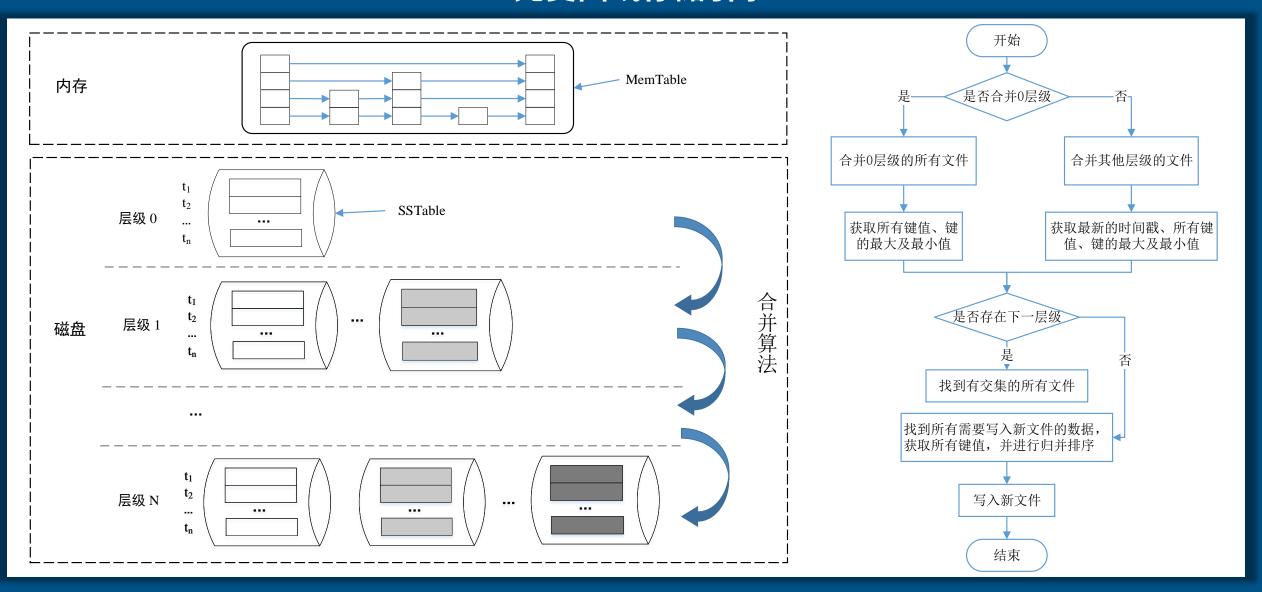
#### 光变曲线模型TSCat

头信	息		{观测时间 <sub>1</sub> , 星 星等误差 <sub>1</sub> 或		{观测时间 <sub>2</sub> , 星等 <sub>2</sub> 或流量 <sub>2</sub> , 星等误差 <sub>2</sub> 或流量误差 <sub>2</sub> }		{观测时间",星等"或流量", 星等误差"或流量误差"}
			{溯源信息	$\{X_1, Y_1\}$	{溯源信息 <sub>2</sub> , X <sub>2</sub> , Y <sub>2</sub> }	•••	{溯源信息 <sub>n</sub> , X <sub>n</sub> , Y <sub>n</sub> }
天区编号	<u> </u>	赤经	赤纬	天体编号	1.		

需要的数据信息	光变曲线特征
星等或流量	ampl, fpr, mad, mbrp, pa, pdfp, pst, sk, std, Mean
星等或流量,时间	$\begin{aligned} & Freq\{i\}\_harmonics\_amplitude\_f\{j\}, & lt, \\ & ms, SlottedA\_length, Eta\_e \end{aligned}$
星等或流量,星等误差或流量误差	b1std, StetsonK
星等或流量,时间,星等误差或流量误差	CAR_mean, CAR_sigma, CAR_tau

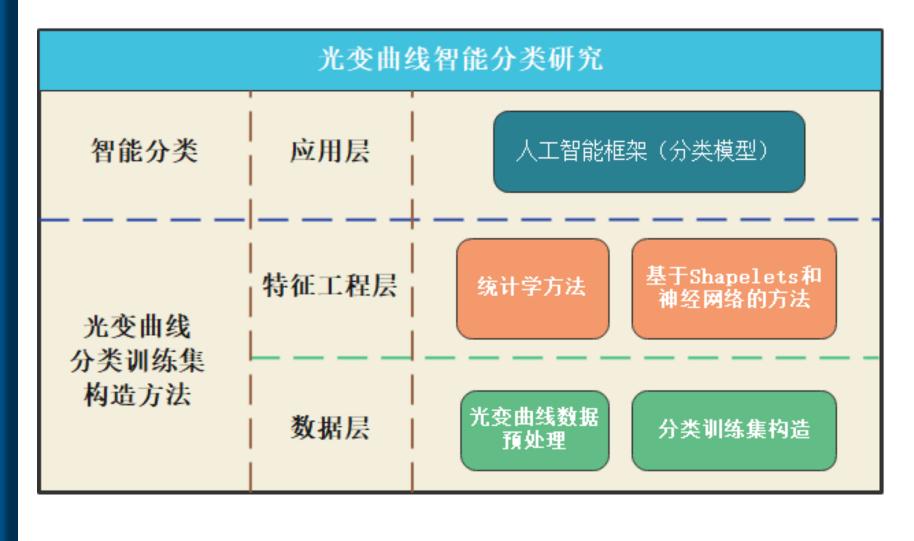


#### 光变曲线存储引擎





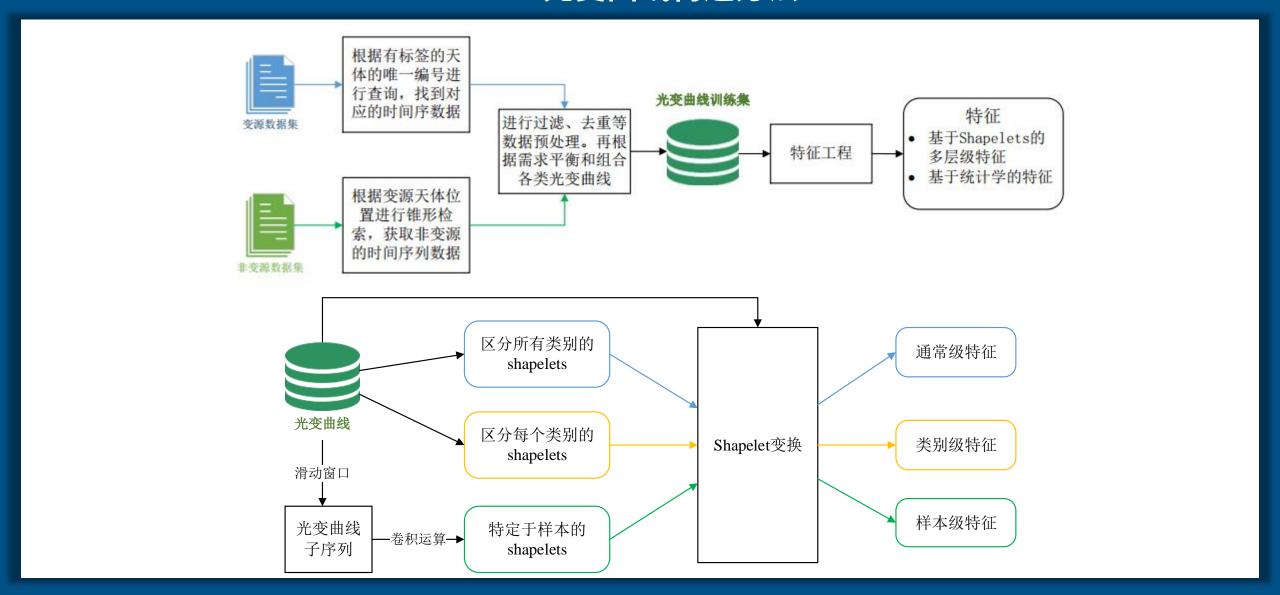
#### 光变曲线分类训练集的构造



- 1. 针对训练集短缺的问题, 提出了可自定义的 光变曲线分类训练集。
- 2. 针对光变曲线特征提取方面问题,提出了基于shapelets和神经网络的特征工程。
- 3. 针对分类效果方面的问题,提出了基于多层次的shapelets特征的分类方法。



#### 光变曲线构造方法





# 上总结与展望 Summary and Outlook

# 4 总结与展望 Summary and Outlook

#### 光变曲线数据集的构造

提出并实现了一种光变曲线高效构造机制及工具 AstroCatR,自海量归档的天文星表数据中,构造 出全样本的光变曲线数据集。

#### 光变曲线数据模型与存储

提出了光变曲线数据模型TSCat和自主可控的解耦合存储方案,并设计实现了光变曲线数据存储系统与引擎。

#### 光变曲线分类训练集的构造

提出了光变曲线分类训练集的构造方法和基于 Shapelets的特征工程,并基于开源数据构造出了 一个可自定义的的光变曲线分类训练集。



#### 人样大学 Tianjin University

#### 分布式构造

面向光学时域巡天望远 镜阵列的数据处理,提 出分布式星表光变曲线 数据的构造方案,以期 解决多望远镜协同的天 文光变曲线数据构造问 题。

#### 地理分布式存储

研发实现适于地理分布式光 学望远镜阵的分布式存储系 统,让各望远镜观测所得的 星表数据能够及时自动增量 更新至相应天体各自的光变 曲线,支持时域天文学领域 的重大科学问题研究。

#### 智能分析框架

研发光变曲线智能分析框架,支持多样化的光变曲线智能分析应用和研究,进一步推动人工智能技术方法在光变曲线智能分析中的应用和发展。



## 敬请批评指正!

Thanks for your criticism and correction!