

НЕМНОГО О СЕБЕ

- Антон Владимирович Бирюков
- Интересы: астрофизика нейтронных звёзд, приборы и методы астрономии высокого временного разрешения, астрономическое образование.
- 2022- ВШЭ, Факультет Физики, доцент
- 2019-2022, Центр Педагогического Мастерства (Москва), автор и редактор образовательного контента
- 2014-, Казанский (Приволжский) Федеральный университет, научный сотрудник
- 2011-, ГАИШ МГУ, Лаборатория космических проектов, старший научный сотрудник
- 2011: к.ф.-м.н. («Циклическая и монотонная компоненты в эволюции периодов одиночных радиопульсаров», рук. д.ф.-м.н. Г.М. Бескин, САО РАН)
- 2006: астроном, Физический факультет МГУ

НЕМНОГО О СЕБЕ

- Антон Владимирович Бирюков
- Интересы: астрофизика нейтронных звёзд, приборы и методы астрономии высокого временного разрешения, астрономическое образование.
- Подробнее о работе (публикации и пр.): https://istina.msu.ru/profile/anton.biryukov/
- ant.biryukov@gmail.com, avbiryukov@hse.ru

КУРС «АСТРОФИЗИКА (И КОСМОЛОГИЯ)» (ОСЕНЬ 2022/2023, 1-Й МОДУЛЬ)

- Занятия по субботам, 9:30 12:30, Б-814
- Всего 8 занятий:
- 1. Ньютонова теория гравитации
- 2. Процессы излучения в астрофизике 1
- 3. Процессы излучения в астрофизике 2
- 4. Физика звёзд

- 5. Звёздная эволюция
- 6. Компактные остатки звёздной эволюции
- 7. Галактика и галактики
- 8. Приборы и методы астрофизики

Bce материалы: https://github.com/ant-biryukov/hse2023-astro

ЛИТЕРАТУРА К КУРСУ АСТРОФИЗИКИ

• Основная:

- Я.Б. Зельдович, С.И. Блинников, Н.И. Шакура «Физические основы строения и эволюции звёзд» http://www.astronet.ru/db/msg/1169513
- A.B. Засов, К.А. Постнов «Общая астрофизика» (2011)
 https://mipt.ru/upload/medialibrary/d26/general_astrophysics.pdf
- К.А. Постнов «Лекции по общей астрофизике для физиков» http://www.astronet.ru/db/msg/1176797

• Дополнительная:

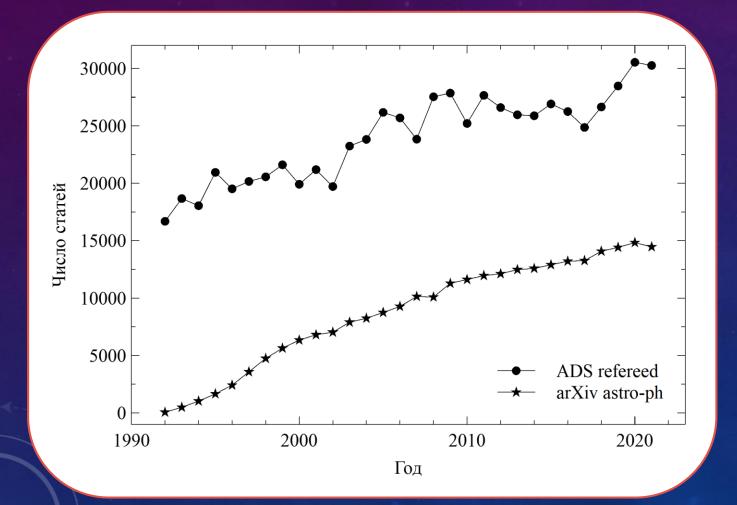
- С. А. Ламзин «Физика и эволюция звёзд» (конспект лекций) [github]
- К.В. Холшевников, В.Б. Титов «Задача двух тел» http://www.astro.spbu.ru/sites/default/files/TwoBody.pdf
- G.B. Rybicki, A.P. Lightman. Radiative processes in Astrophysics. Weinheim -- WILEY-VCH, 2004. 376 c. [github]

• Также полезно просмотреть материалы к лекциям С. Б. Попова для МГУ и ВШЭ http://xray.sai.msu.ru/~polar/html/presentations.html

ОТЧЁТНОСТЬ

- 7 домашних заданий, 1 контрольная работа (22 октября, 40 минут).
- Устного экзамена не будет!
- Оценка за каждое Д3: $Q_i \, = \, 0..\,10$ баллов, $i \, = \, 1..\,7$
- Текущая оценка $Q_{\mathrm{текущая}} = \frac{1}{7} \sum_i Q_i$
- Итоговая оценка: $Q_{ ext{итоговая}} = 0.5 \cdot Q_{ ext{текущая}} + 0.5 \cdot Q_{ ext{кр}}$
- Способ округления: арифметический.

АСТРОФИЗИКА И АСТРОФИЗИКИ





arXiv.org > astro-ph

Astrophysics

https://arxiv.org/list/astro-ph/new



astrophysics data system

https://ui.adsabs.harvard.edu/

Только ~60 тыс. из ~340 тыс. реферируемых работ по астрономии/астрофизике, опубликованные за последние 10 лет ни разу не цитировались.

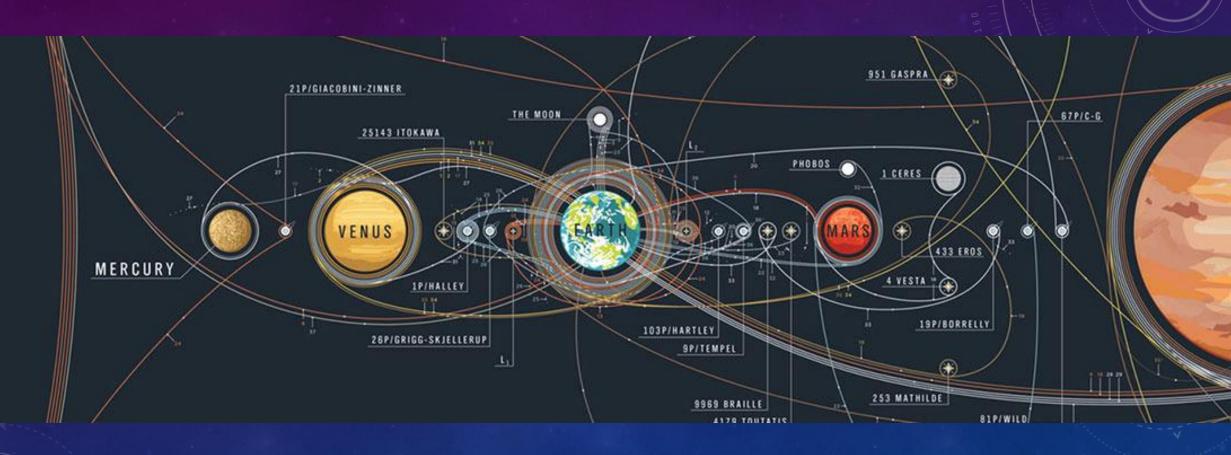
ФАКТ 1: АСТРОНОМИЯ — ВСЁ ЕЩЁ НАБЛЮДАТЕЛЬНАЯ НАУКА

В астрономии, по большей части, невозможны прямые эксперименты с изучаемыми объектами. Это уникальное свойство для естественных наук.





ФАКТ 1А: ХОТЯ...



Контролируемый эксперимент в астрофизике!

ФАКТ 2: В ТЕЛЕСКОП НЕ СМОТРЯТ ГЛАЗОМ

В 19 веке в астрономию пришла фотография (на фотопластинках). Последние 30+ лет используются электронные приёмники, в основном на внутреннем фотоэффекте.

(А вне видимого диапазона глаз вообще бесполезен).



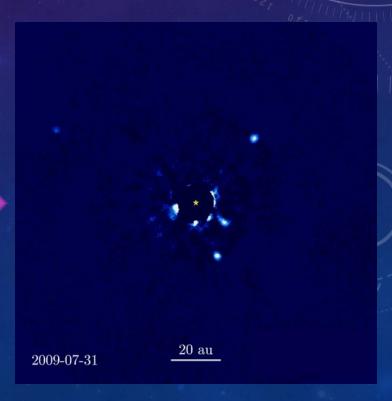


ФАКТ 3: АСТРОНОМЫ ОБРАБАТЫВАЮТ МНОГО ДАННЫХ

Среднестатистический астроном занят обработкой данных.

Изображения, которые вы видите, обычно являются итогом длительной и сложной обработки.

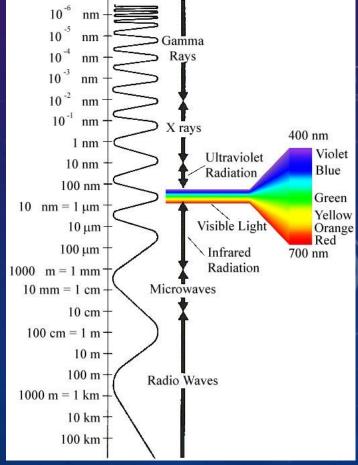




ФАКТ 4: АСТРОНОМИЯ СТАЛА ВСЕВОЛНОВОЙ

Наблюдения ведутся во всём диапазоне электромагнитного спектра: от радио до гамма-лучей. А кроме того, наблюдаются нейтрино (и другие частицы) и гравитационные волны.





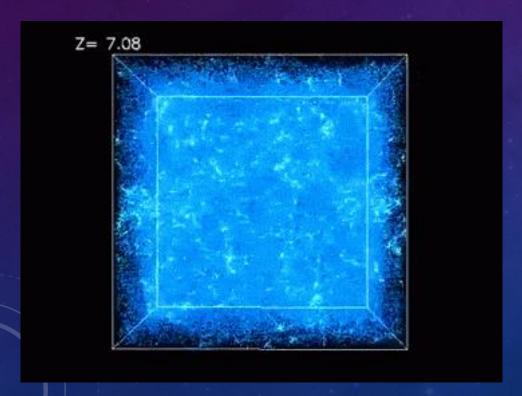
ФАКТ 5: НАБЛЮДАТЕЛЬ НЕ УПРАВЛЯЕТ ТЕЛЕСКОПОМ

Разумеется, космические эксперименты управляются дистанционно. Но и наземные все чаще управляются издалека. Кроме того, часто инструментом управляет команда инженеров, а астроном лишь описывается в заявке что и как наблюдать.



ФАКТ 6: АСТРОНОМЫ МНОГО СЧИТАЮТ

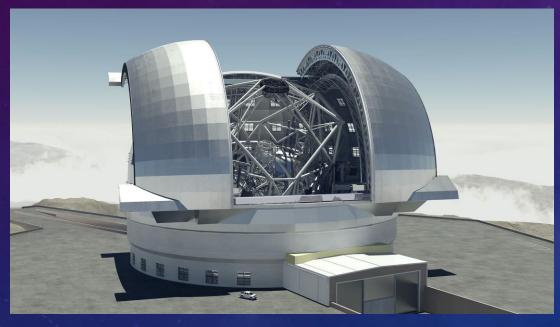
Астрономы считают на суперкомпьютерах. Многие астрономические задачи требуют колоссальных вычислительных ресурсов. Большинство тех задач, которые можно было решить лишь при помощи карандаша и бумаги были решены десятилетия назад.





ФАКТ 7: ИГРУШКИ У НАС ОБЩИЕ

Основные результаты получают на больших дорогих инструментах коллективного конкурсного использования.

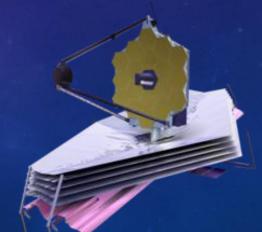


Extremely Large Telescope (Европейская Южная Обсерватория)

Диаметр: 39.3 м

Стоимость: ~ \$2,000 М

Первый свет: 2027 г.



James Webb Telescope (NASA)

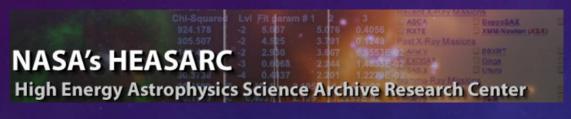
Диаметр: 6.5 м

Стоимость: ~ \$10,000 М

Первый свет: 2022 г.

ФАКТ 8: ДАННЫЕ ТОЖЕ ОБЩИЕ

Многие данные открыты. Крупные дорогие инструменты должны эффективно использоваться Элемент соревновательности повышает эффективность, кроме того необходима перепроверка важных результатов независимыми исследователями.



https://heasarc.gsfc.nasa.gov/

The CSIRO ASKAP Science Data Archive

Making data from CSIRO's Australian SKA Pathfinder (ASKAP) available to the world

Access CASDA via the Data Access Porta

https://research.csiro.au/casda/

Data Archives and Catalogs

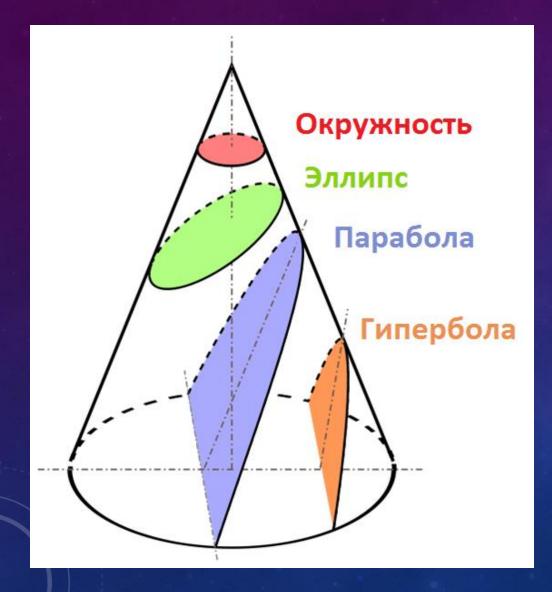
https://sites.astro.caltech.edu/~jlc/astronomy/archives.html

ТАКИЕ РАЗНЫЕ АСТРОНОМЫ

- Теоретик: Знает, почему звёзды светят. Хорошо разбирается в физике и математике.
- Наблюдатель: Знает, как измерить блеск звезды с высокой точностью. Хорошо разбирается в устройстве телескопа и понимает почему данные всегда с ошибками.
- Интерпретатор: Знает как понять, отвечают ли наблюдения модели и «что бы это значило по физике?». Неплохо разбирается в физике, математике, телескопах и статистике.
- Инженер: Знает, как сделать спектрограф и другие полезные приборы. Хорошо разбирается в электронике и оптике.
- Вычислитель: Знает, как решить сложную систему уравнений на компьютере. Неплохо разбирается в физике, математике и программировании.



КОНИЧЕСКИЕ СЕЧЕНИЯ



$$e = 0 \qquad \Leftrightarrow \qquad 2hc^2 = -(GM)^2 < 0$$

$$0 \le e \le 1 \Leftrightarrow -(GM)^2 \le 2hc^2 \le 0$$

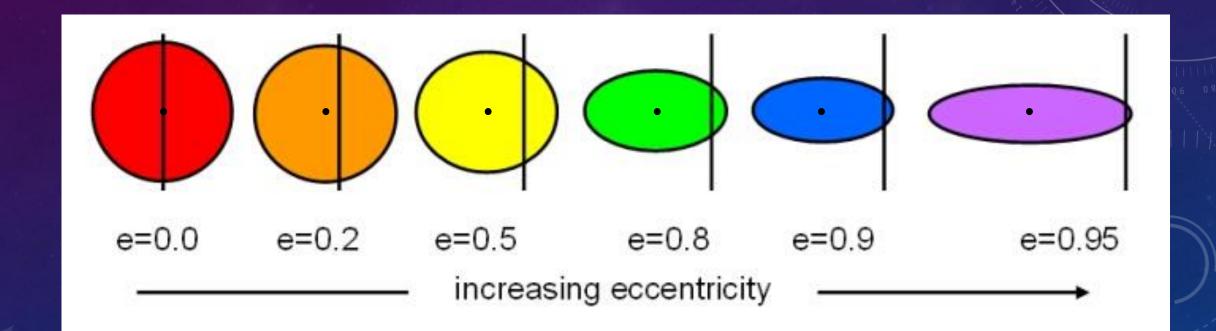
$$e = 1 \Leftrightarrow h = 0$$

$$e > 1 \Leftrightarrow h > 0$$

$$a(1-e^2) = \frac{c^2}{GM}$$

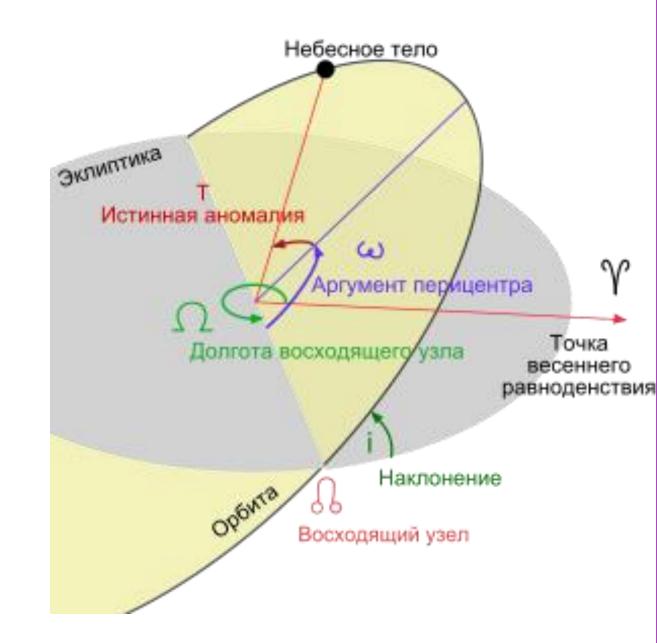
$$e = 1 + \frac{2hc^2}{(GM)^2}$$

ЭКСЦЕНТРИСИТЕТ

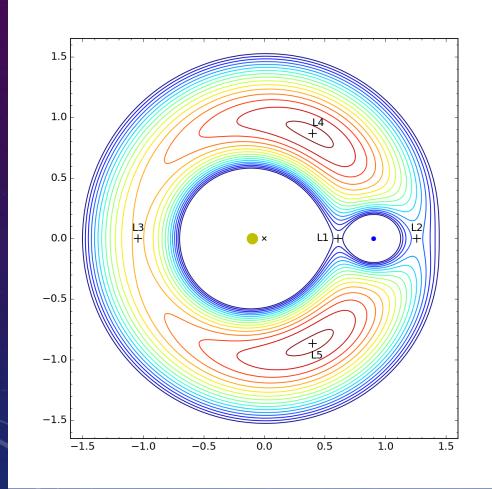


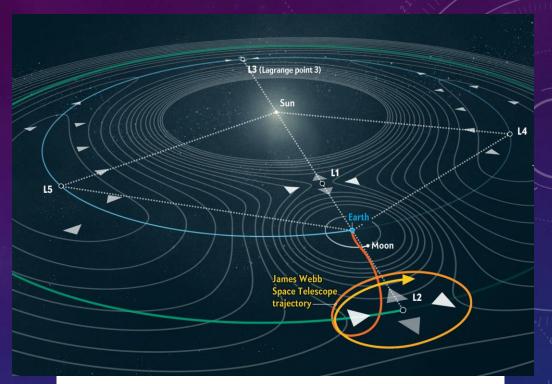
КЕПЛЕРОВЫ ПАРАМЕТРЫ

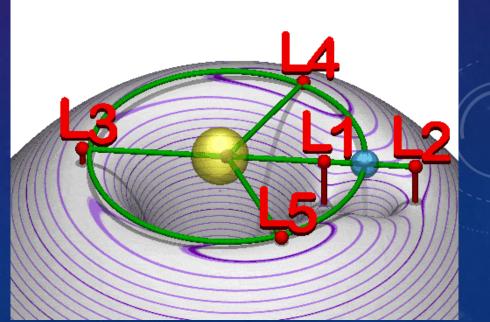
- 1. Большая полуось
- 2. Эксцентриситет
- 3. Долгота восходящего узла
- 4. Аргумент перицентра
- 5. Наклонение
- 6. Истинная аномалия



ТОЧКИ ЛАГРАНЖА



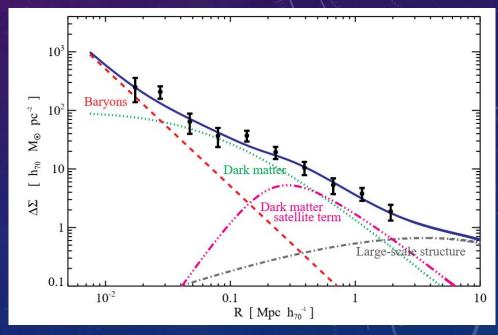




ДОМАШНЕЕ ЗАДАНИЕ

Пусть профиль плотности некой сферически-симметриченой системы тел описывается степенным законом в виде $\rho(r) \propto r^{-\alpha}$.

- (a) При каких значениях α такой профиль плотности имеет физический смысл?
- (б) Как при этом будет зависеть круговая скорость v(r) пробной частицы от расстояния r до центра системы?



arXiv:1001.1739