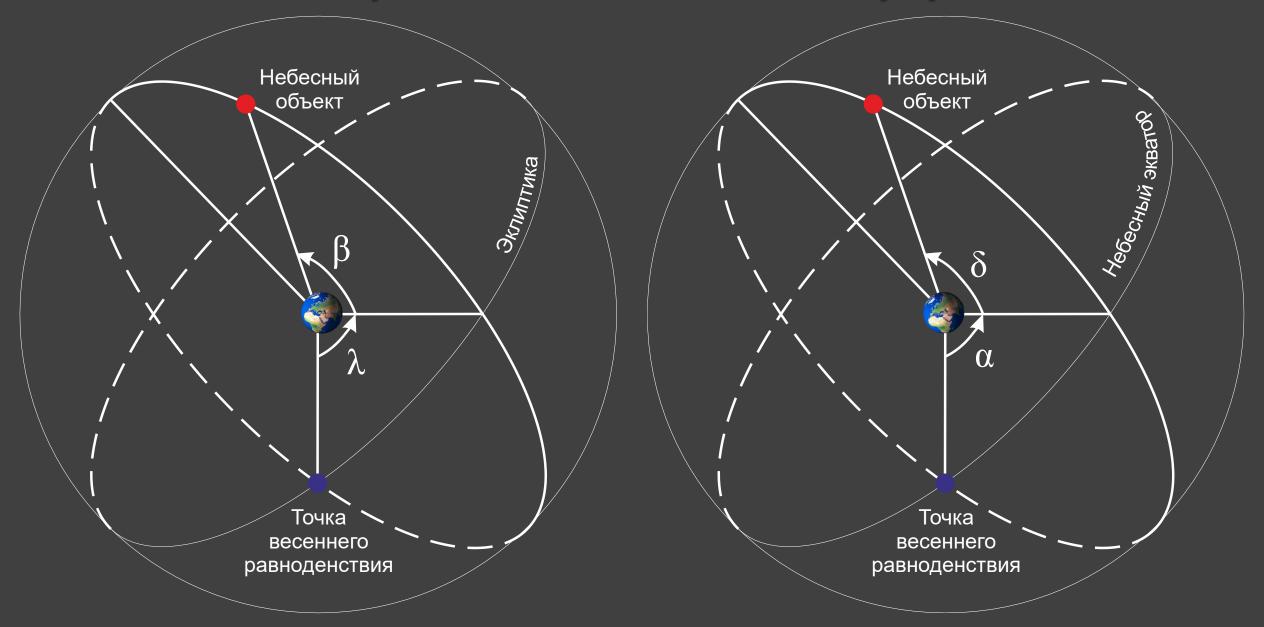


Звездочётство

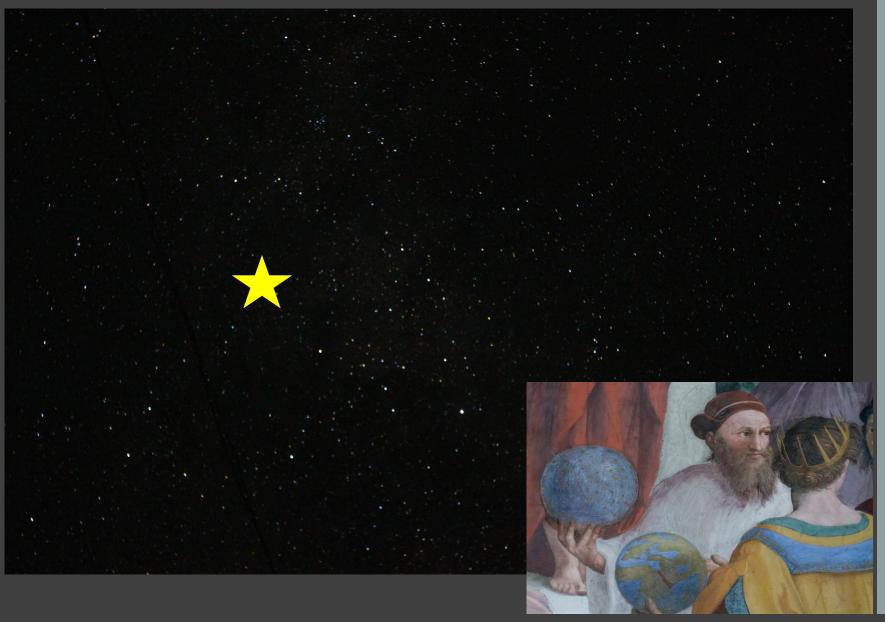


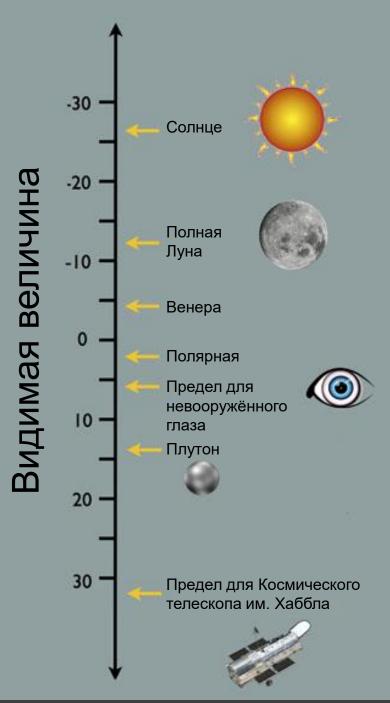


Координаты на небесной сфере

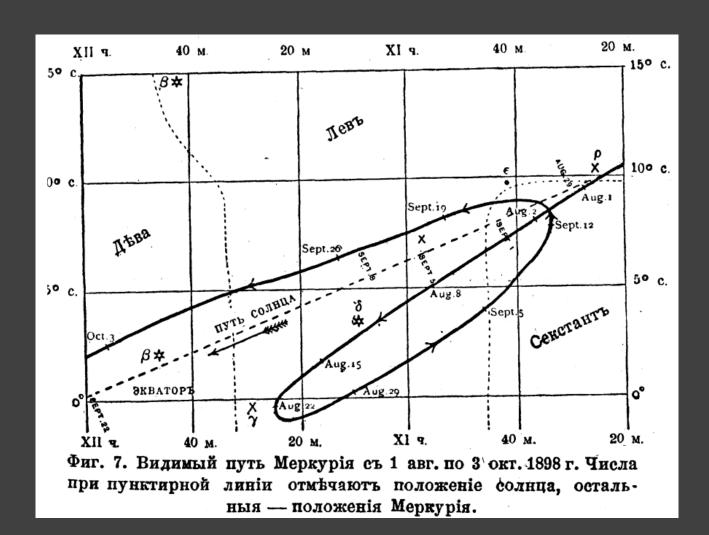


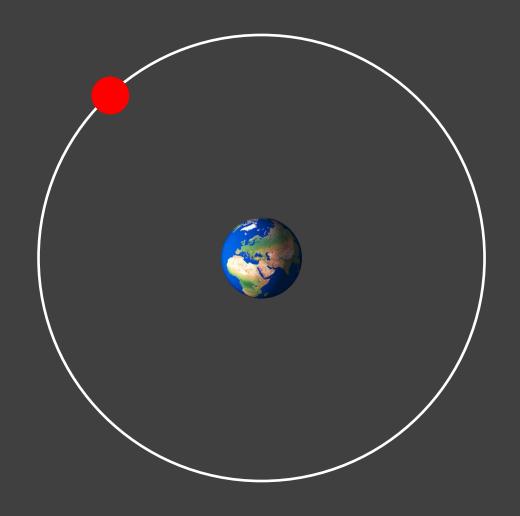
Каталог Гиппарха (135 до н.э.)



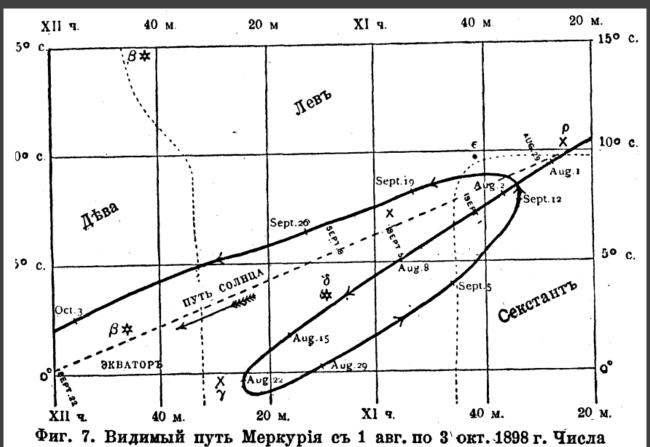


Звёзды подвижные и неподвижные

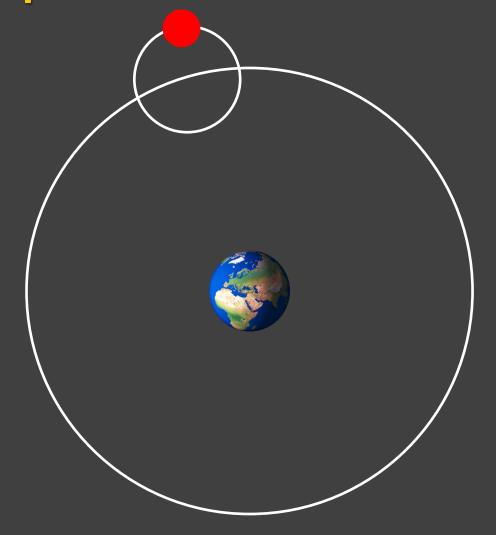




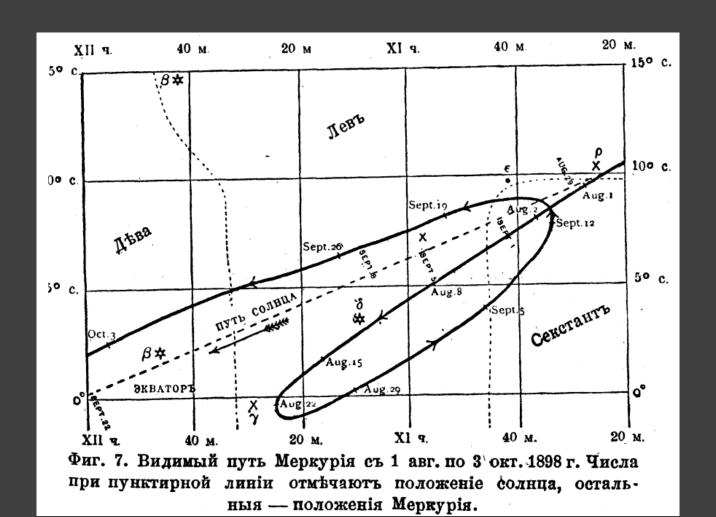
Эпициклы и деференты

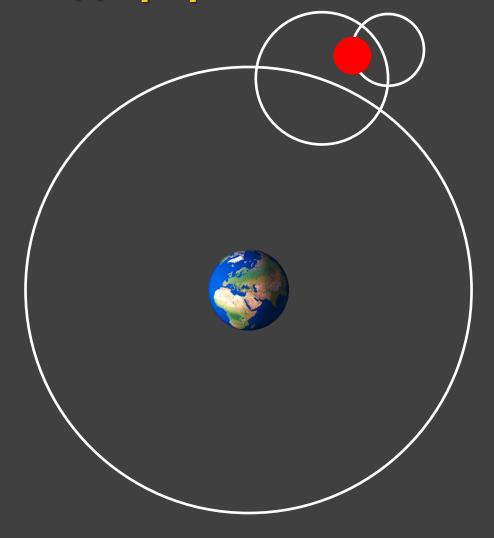


Фиг. 7. Видимый путь Меркурія съ 1 авг. по 3 окт. 1898 г. Числа при пунктирной линіи отмічають положеніе солнца, остальныя— положенія Меркурія.

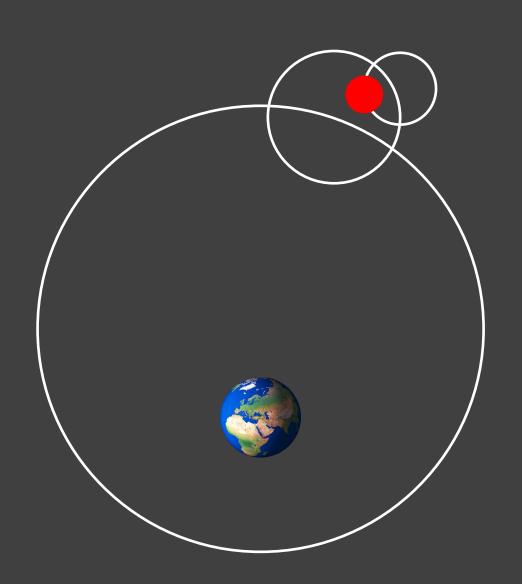


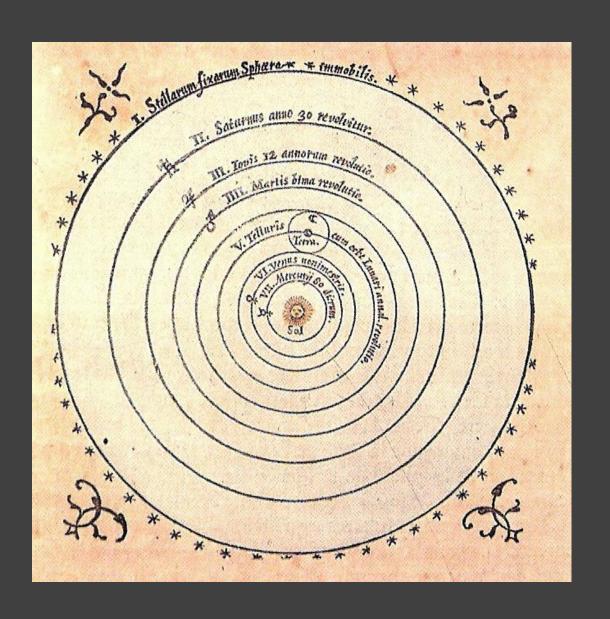
Эпициклы, ещё эпициклы и деференты





Эксцентричность





Три закона Кеплера

- Планеты Солнечной системы движутся по эллипсам, в одном из фокусов которых находится Солнце
- Каждая планета движется в плоскости, проходящей через центр Солнца, причём радиус-вектор, соединяющий Солнце и планету, за равные промежутки времени заметает равные площади
- Квадраты периодов обращения планет вокруг Солнца относятся, как кубы больших полуосей орбит планет

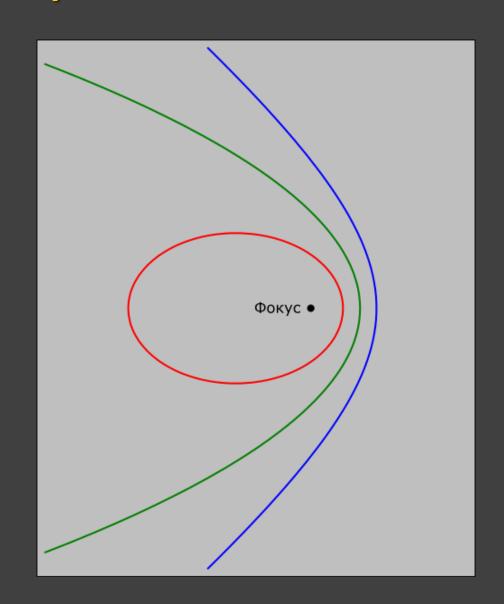


Исаак Ньютон — закон всемирного тяготения (1687)

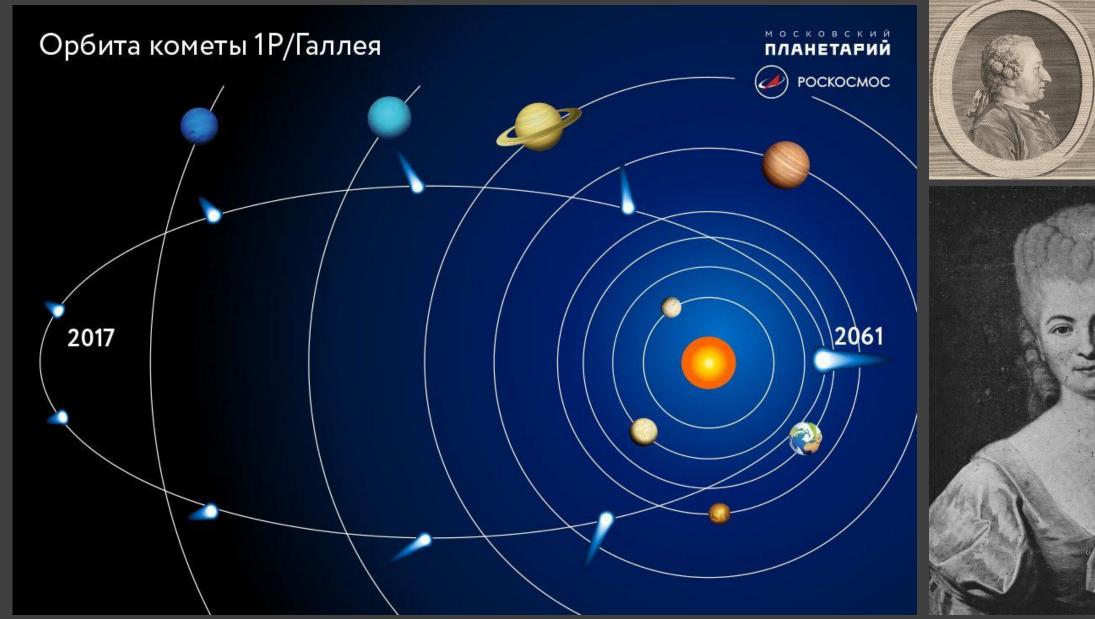
• Все тела притягиваются друг к другу с силой, прямо пропорциональной произведению их масс и обратно пропорциональной квадрату расстояния между ними: $F = G \frac{Mm}{r^2}$

- В задаче двух тел движение происходит:
 - по замкнутым траекториям окружности (e = 0),
 эллипсу (0 < e < 1)
 - по незамкнутым траекториям параболе (e = 1)
 или гиперболе (e > 1)

Не только математика развивала астрономию, но и астрономия подтягивала математику!



Комета Галлея









Поверить алгеброй гармонию

Величественная Книга Вселенной всегда открыта нашему взору, но читать её может лишь тот, кто сначала освоит язык и научится понимать знаки, которыми она начертана. Написана же она на языке математики.

Галилео Галилей

Вы проинтегрировали орбиту звезды, о жалкий род исследователей, и звезда перестала быть для вас живым светочем.

Один из героев Антуана де Сент-Экзюпери

Вычисления в астрономии

- Определение расстояний
- Техника наблюдений
 - Интерферометрия
 - Патрульные наблюдения
- Численное моделирование

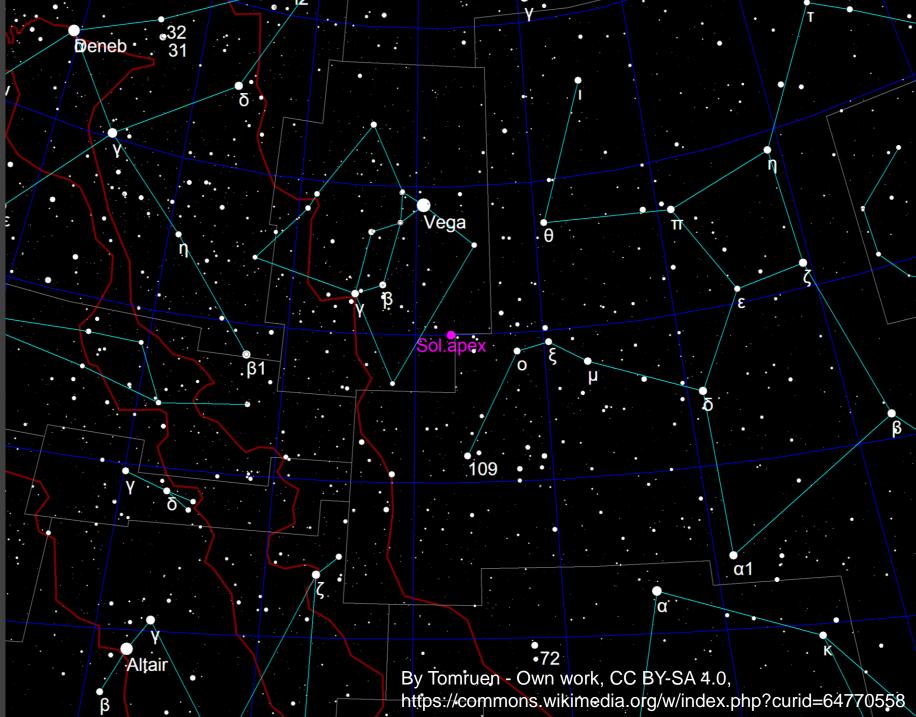


Некоторые неподвижные звёзды не неподвижны



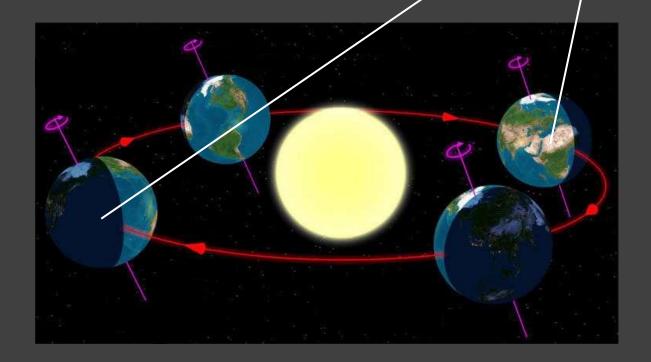
Все звёзды подвижны

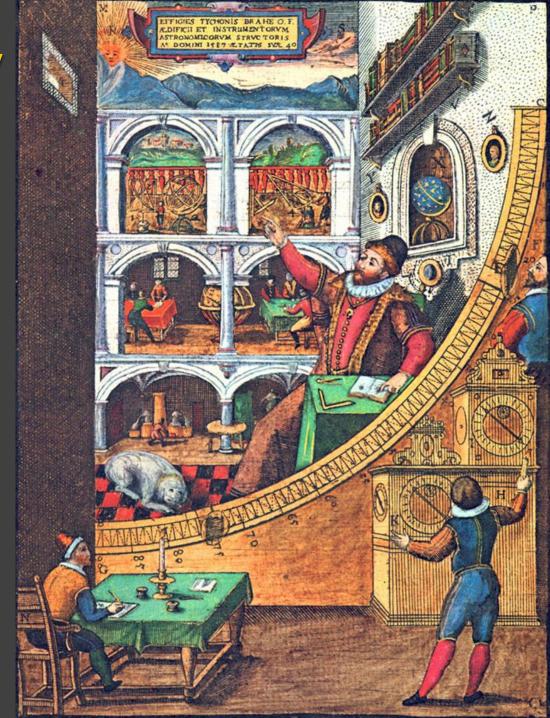




Расстояние — ключ ко всему

- Пространственное распределение объектов
- Движение объектов
- Яркость объектов



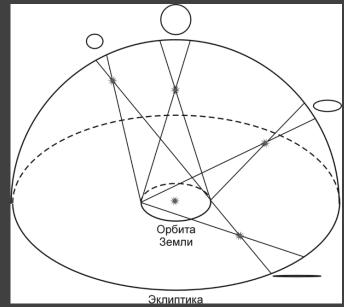


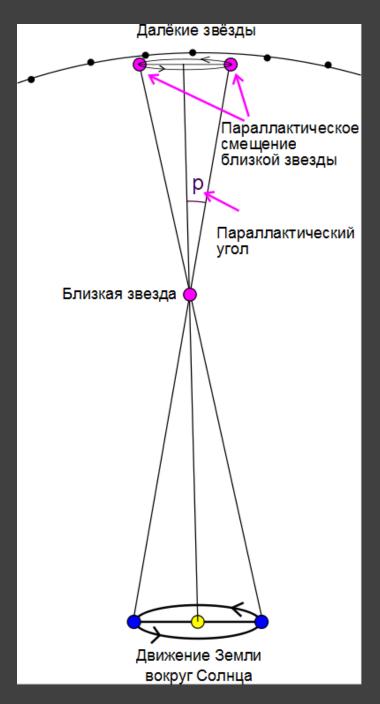
Стена пробита











Струве (1837, Вега, 0.4" в год, 0.03^m) параллакс 0.13" (современные данные) Бессель (1838, 61 Лебедя, 5.3" в год, 5.21^m) параллакс 0.29" (современные данные) Гендерсон (1839, α Центавра, 3.7″ в год, 0.01^m) параллакс 0.75" (современные данные)

Парсек ≈ 3.26 св. года $\approx 3 \cdot 10^{18}$ см

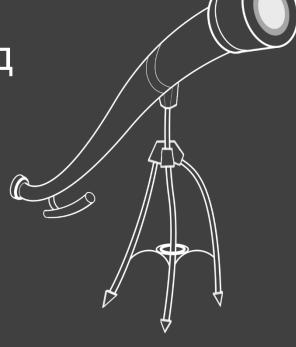
С поверхности Земли далеко не заглянешь

• Атмосферные эффекты

• Искажения в инструментах (температурные эффекты, «гнутие трубы»)

• Ограниченные условия видимости звёзд





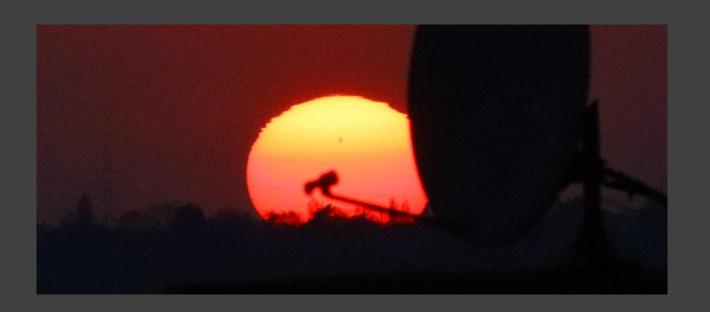
С поверхности Земли далеко не заглянешь

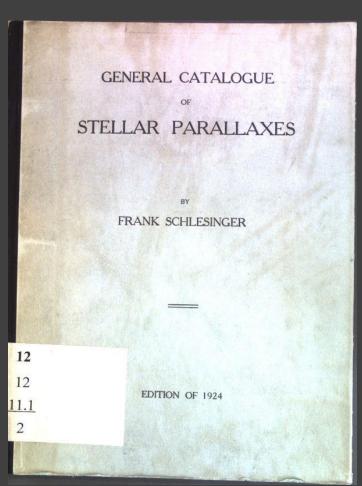
• Атмосферные эффекты

• Искажения в инструментах (температурные

эффекты, «гнутие трубы»)

• Ограниченные условия видимости звёзд





Космическая астрометрия

- Нахождение пяти астрометрических параметров:
 - Прямое восхождение α (на определённую эпоху)
 - Склонение δ (на определённую эпоху)
 - Собственное движение по прямому восхождению, µ_α
 - Собственное движение по склонению, μ_δ
 - Параллакс т

$$\alpha = \alpha_0 + \mu_{\alpha}(t - t_0) + P_{\alpha}(\varpi, \alpha, \delta, t)$$

$$\delta = \delta_0 + \mu_{\delta}(t - t_0) + P_{\delta}(\varpi, \alpha, \delta, t)$$

• Измерения углов между звёздами



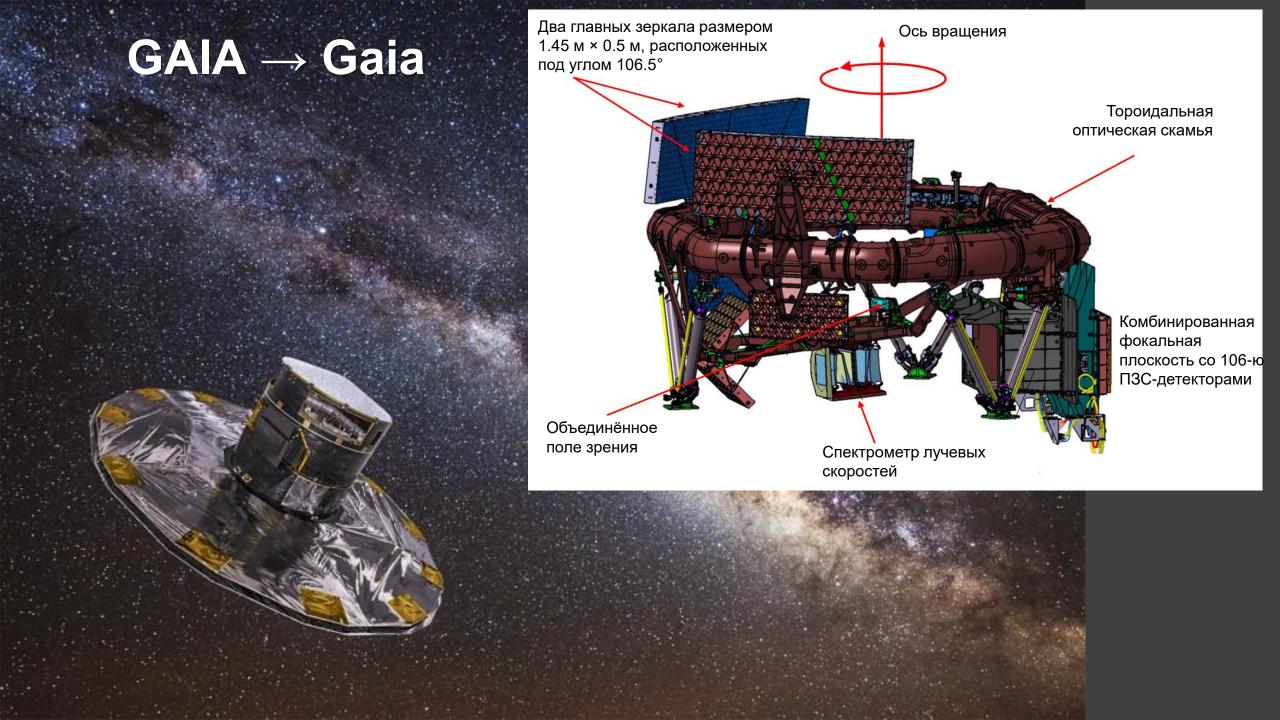
Компоненты решения

- Глобальные параметры (например, конструкция инструмента)
- Локальные параметры (ориентация инструмента и другие переменные параметры)
- Результаты наблюдений
- Астрометрические данные

HiPParCoS

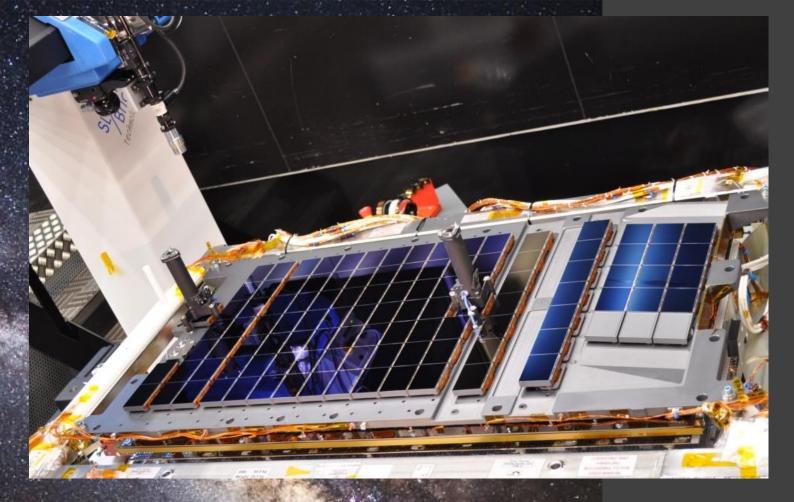
- 1989–1993 (1997)
- Зеркало 29 см
- Параллаксы и собственные движения 117955 звёзд и кратных систем с ошибкой 0.001"
- Полнота примерно до 9^m
- Три звезды на квадратный градус











- □ 10⁸ опорных источников
- □ 5 · 10⁸ неизвестных
- □ 100 глобальных параметров
- □ 10¹¹ элементарных наблюдений

Каталоги (Data Releases) Gaia

- Запуск 19 декабря 2013 года, Союз-Фрегат, космодром Куру
- DR1 14 сентября 2016 года, 14 месяцев наблюдений
- DR2 25 апреля 2018 года, 22 месяца наблюдений
- EDR3 + DR3 3 декабря 2020 года и 13 июня 2022 года, 34 месяца наблюдений
- Focused Product Release 10 октября 2023 года
- DR4 не ранее конца 2025 года, 66 месяцев наблюдений (2014-2020)
- DR5, финальный не ранее конца 2030 года

Data Release 3

ВСЕГО	1 811 709 771
Источники с астрометрическими параметрами	1 467 744 818
Источники с измеренными звёздными величинами	1 806 254 432
Источники с измеренными цветами	1 542 033 472
Источники с измеренными лучевыми скоростями	33 812 183
Классические цефеиды	15 021
Кандидаты в квазары	6 649 162
Кандидаты в квазары с измеренными красными смещениями	6 375 063
Объекты Солнечной системы (орбиты, цвета)	158 152



Цвет = температура

Клас с	Температура	Линии	% звёзд
O	30000–60000 K	Линии HI, Hel, Hell многократно ионизованных Si, C, N, O (SilV, ClV, CIII, NIII и др.)	~0.00003%
В	10000–30000 K	Линии Hel, Hl, усиливающиеся к классу А. Слабые линии H и K Call	0.13%
A	7500–10000 K	Линии HI интенсивны; линии H и K Call, усиливающиеся к классу F; появляются слабые линии металлов (Fe, Mg)	0.6%
F	6000–7500 K	Линии Н и К Call и линии металлов, усиливающиеся к классу G. Линии НI ослабевают. Появляется линия Cal, а также полоса G, образуемая линиями Fe, Ca и Ti	3%
G	5000–6000 K	Линии Н и К Call интенсивны. Довольно интенсивны линия Cal и линии Fel и Fell. Многочисленны линии других металлов. Интенсивна полоса G. Линии HI слабеют к классу К	8%
К	3500–5000 K	Линии H и K Call достигают наибольшей интенсивности, интенсивны линия Cal, линии металлов и полоса G. С подкласса K5 становятся видимыми полосы поглощения TiO	13%
M	2000–3500 K	Интенсивны полосы поглощения ТіО и других молекулярных соединений. Заметны линии металлов, Н и К Call, линия Cal, полоса G слабеет.	>78%

Коричневые карлики

Перепись звёздного населения в 10 пк от Солнца

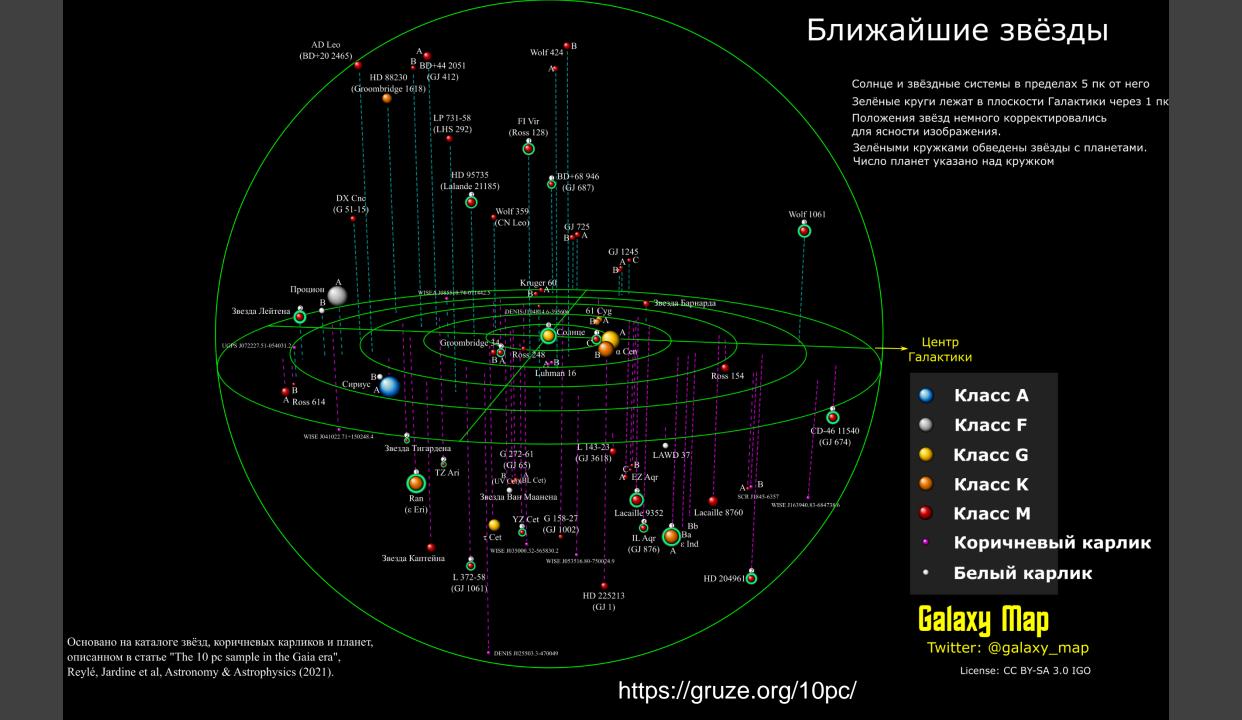
Всего в пределах 10 пк известно 540 объектов, в т. ч.:

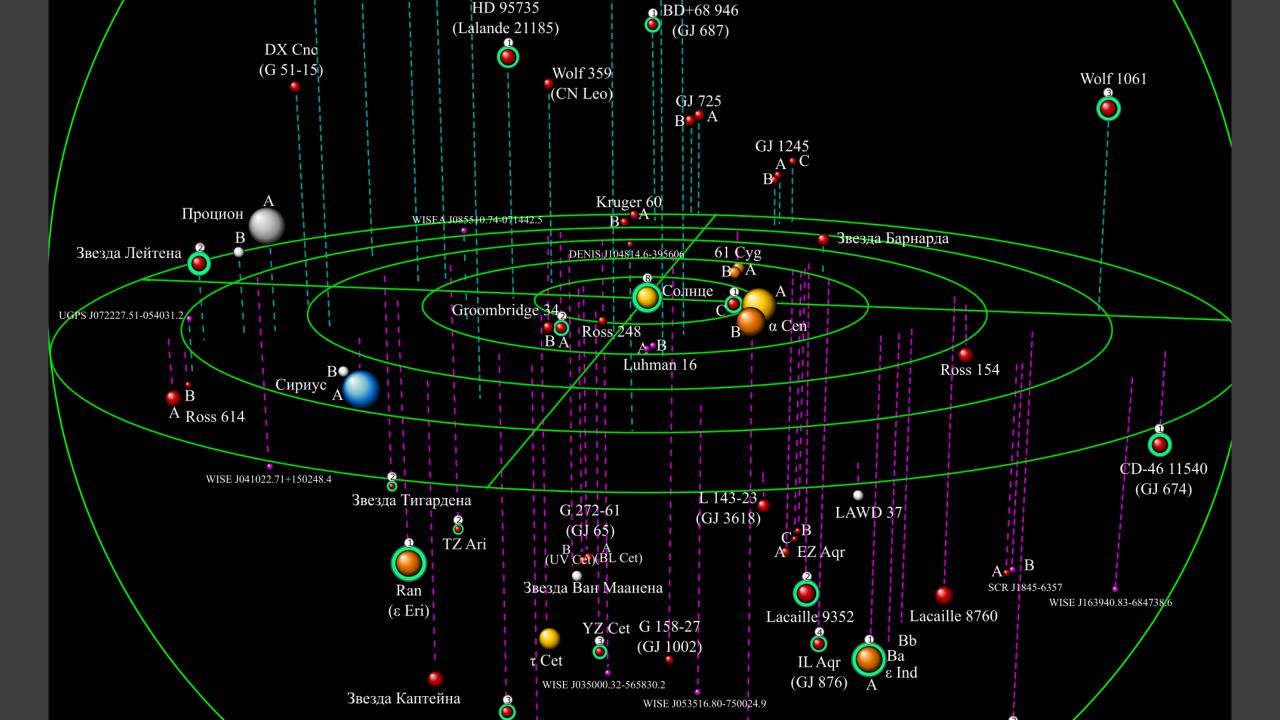
- **317** звёзд
 - класс M 249
 - класс K 38
 - класс G 18
 - класс F 8
 - класс А 4 (Сириус, Альтаир, Фомальгаут, Вега)
 - классы О и В нет
- 21 белый карлик
- 85 коричневых карликов

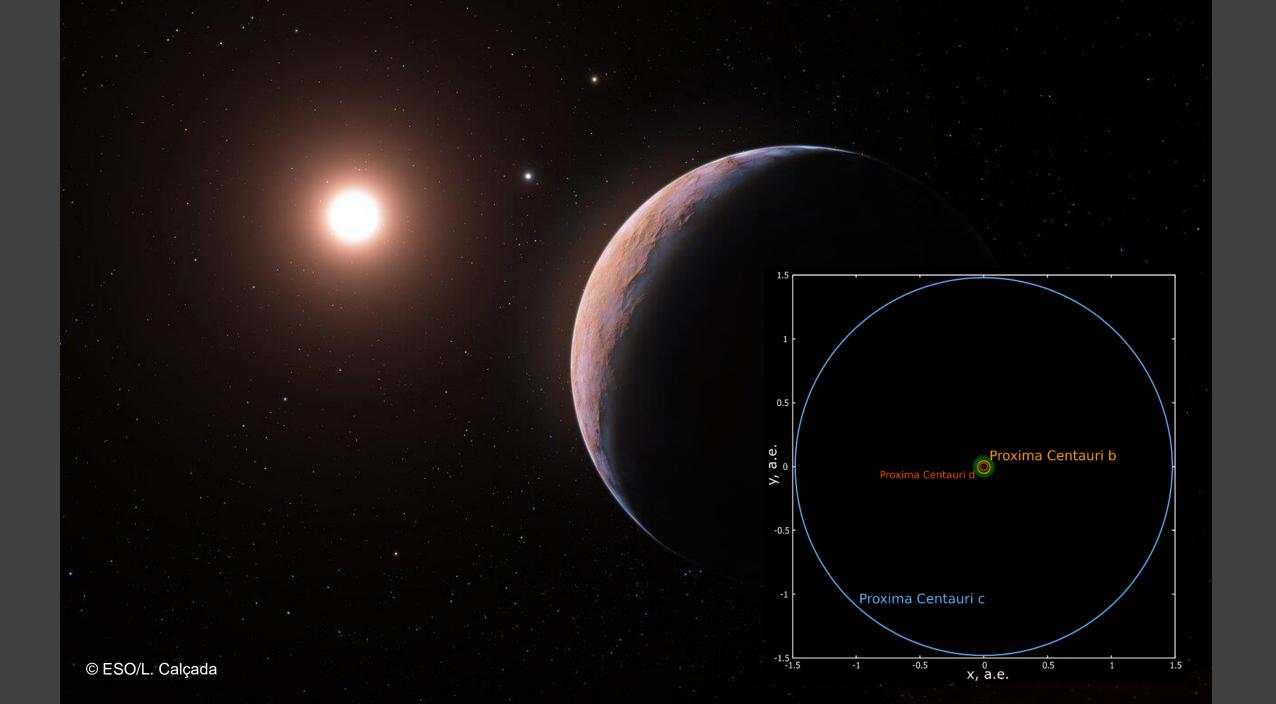
Ближайшая чёрная дыра Gaia BH1 — 478 пк



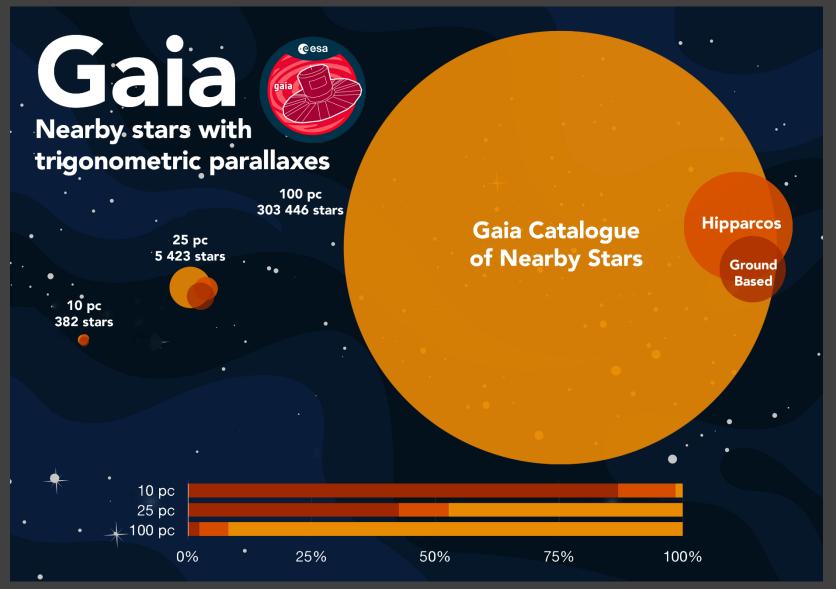




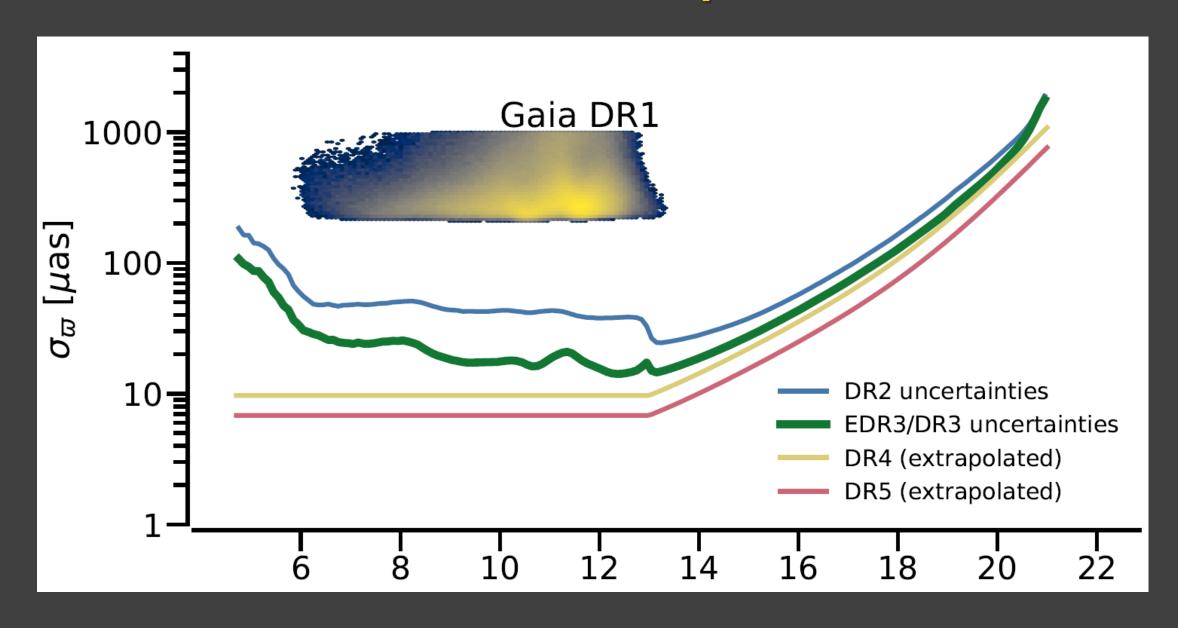




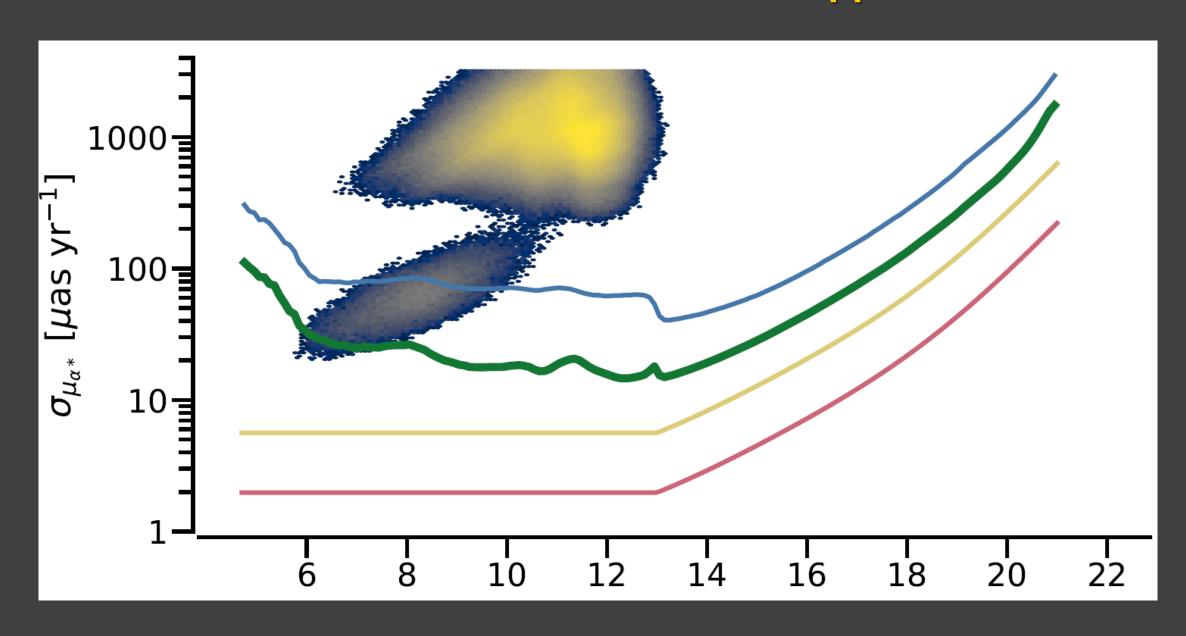
Каталог ближайших звёзд

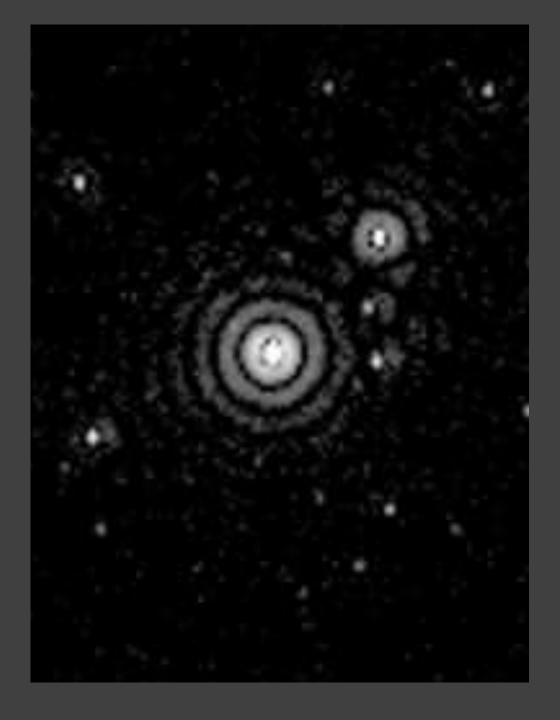


Точность Gaia: параллаксы

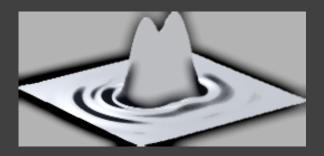


Точность Gaia: собственные движения

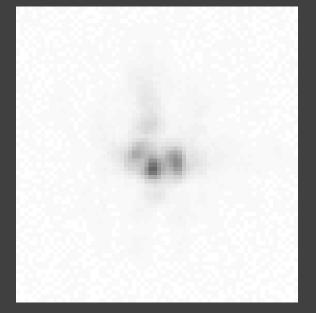




Угловое разрешение

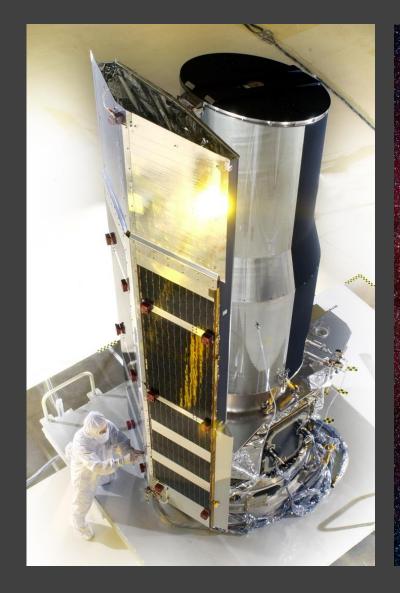






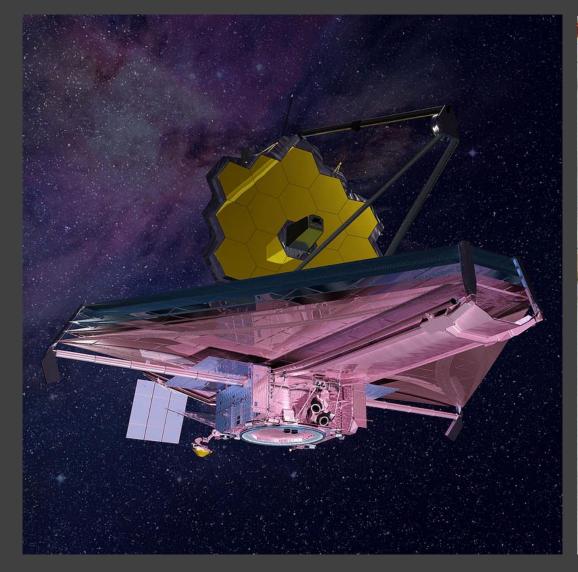
$$\sin \vartheta = 1.22 \frac{\lambda}{D}$$
 $\vartheta'' = \frac{0.14}{D(\text{M})}$ для видимого света $\vartheta'' = \frac{206}{D(\text{M})}$ для длины волны 1 мм

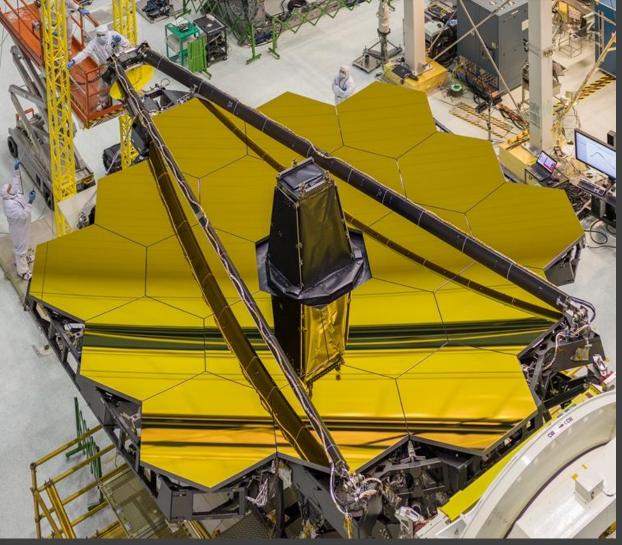
Космический телескоп им. Спитцера



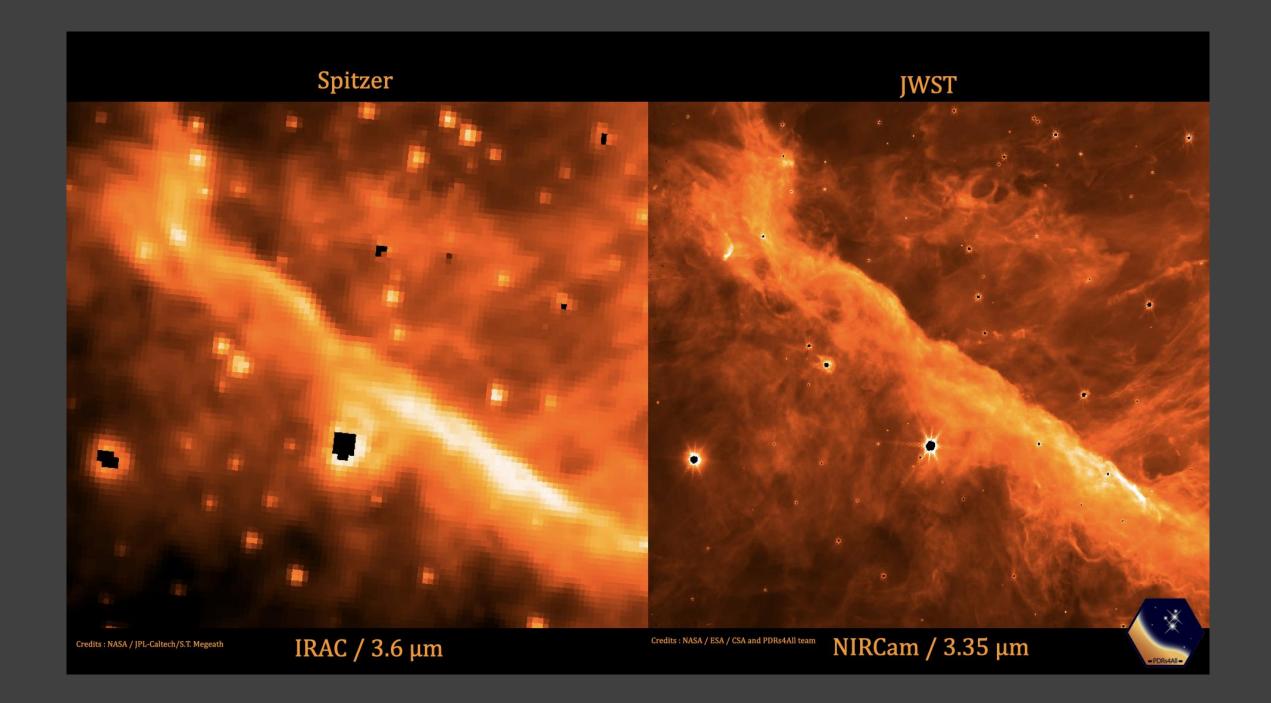


JWST









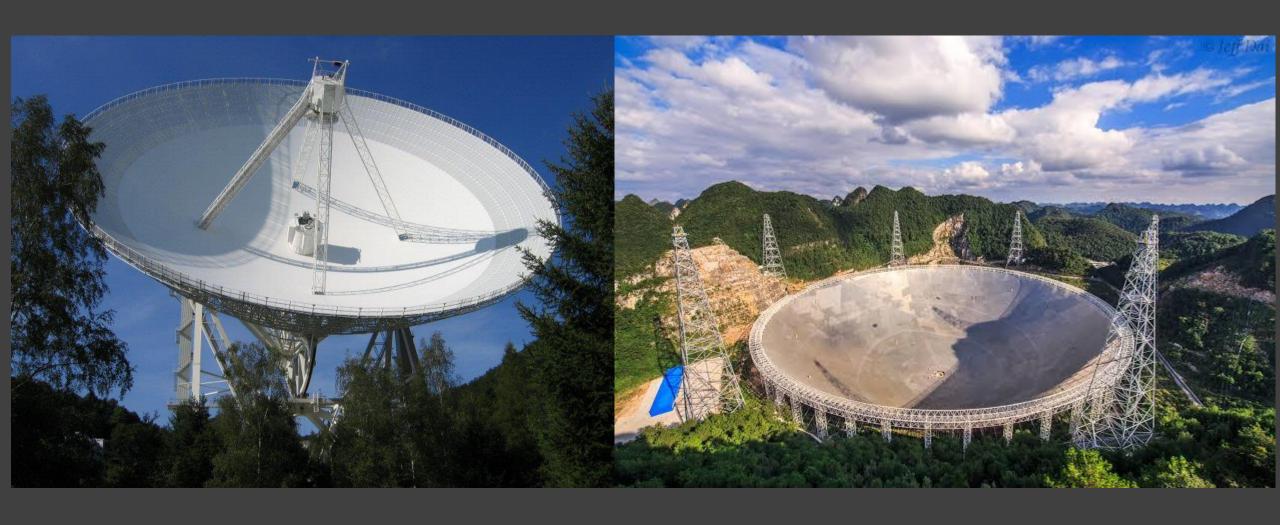
Радиоастрономия

- Янский (1933)
- Ребер (1940)

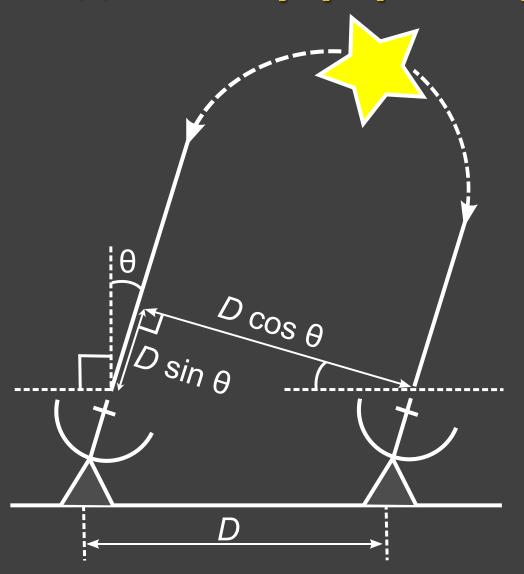




Однозеркальные радиотелескопы



Радиоинтерферометрия





Zukaz (Mikhail A. Kharinov). Собственная работа, СС BY-SA 3.0, https://commons.wikimedia.org/w/index.php?curid=16953703

Радиоинтерферометры





VLA, 27 антенн по 25 м, максимальная база 36 км, 0.6 см – 4 м

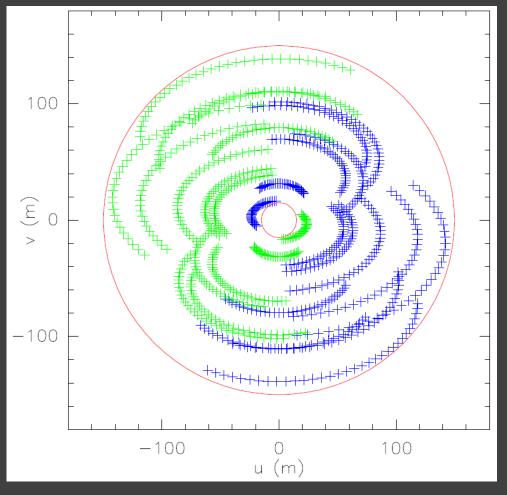
NOEMA, 12 антенн по 15 м, максимальная база 760 м, 0.8–3 мм

Atacama Large Millimeter Array (ALMA)

- Диапазон 400 мкм 3 мм
- База от 150 м до 16 км
- 54 антенны диаметром 12 м и 12 антенн диаметром 7 м



Заполнение uv-плоскости



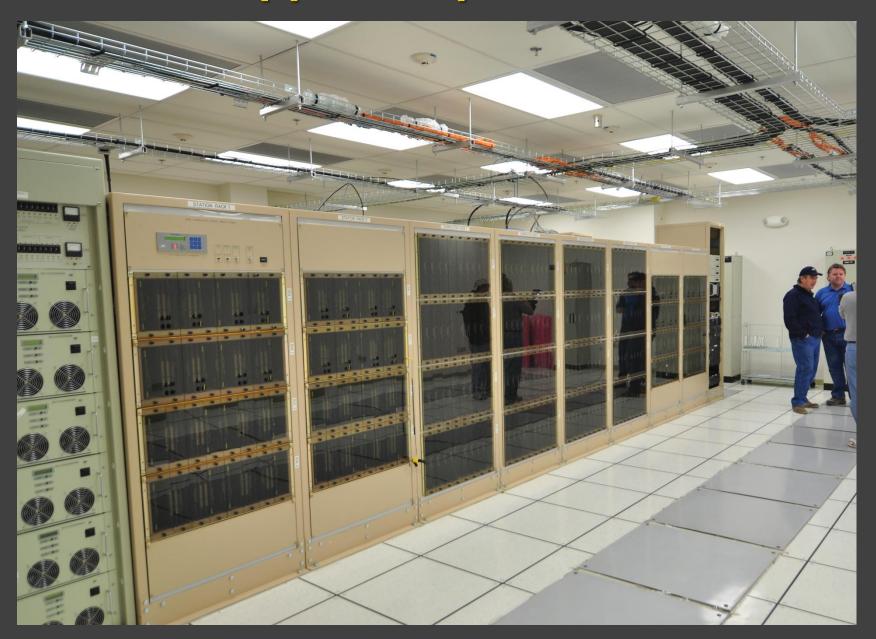




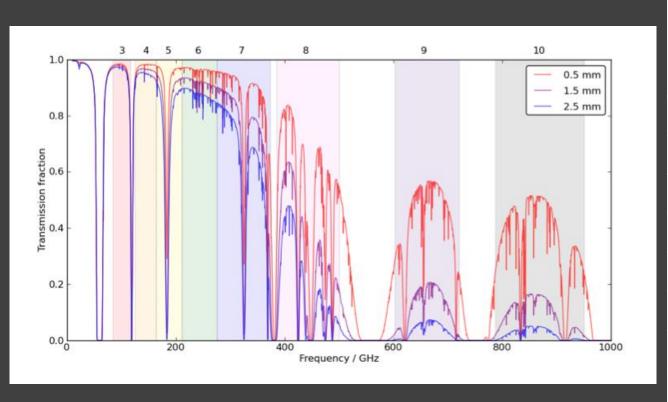


© ALMA (NRAO/ESO/NAOJ); Sergio Otarola

Коррелятор ALMA

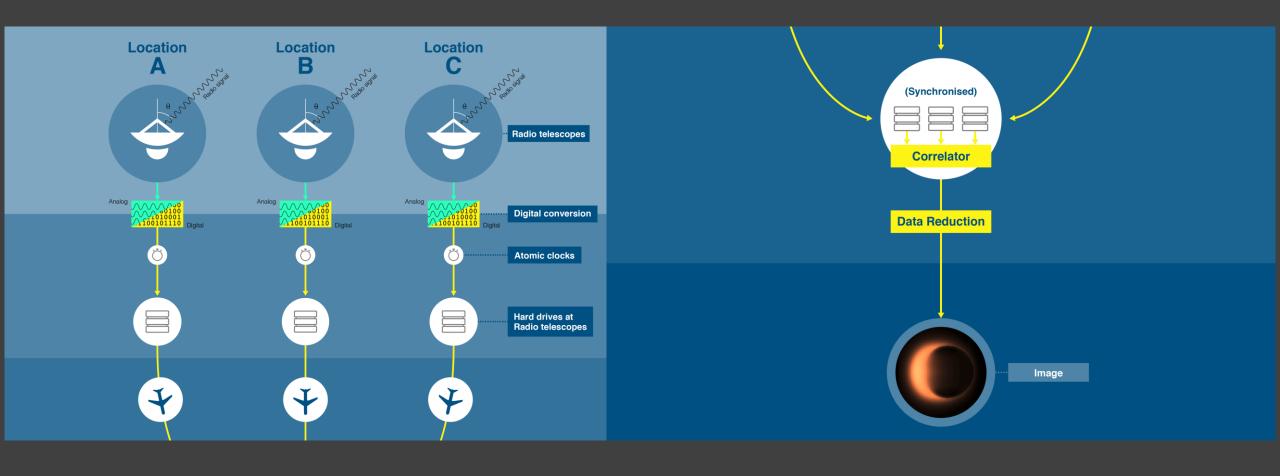


Полосы ALMA



Полоса	Частота, ГГц	Длина волны, мм	Угловое разрешение при базе от 200 м до 16 км, угл. сек.
3	84-116	2.59-3.57	3.0-0.034
4	125-163	1.84-2.40	2.1-0.023
5	158-211	1.42-1.90	1.6-0.018
6	211-275	1.09-1.42	1.3-0.014
7	275-373	0.8-1.09	1.0-0.011
8	385-500	0.60-0.78	0.7-0.008
9	602-720	0.42-0.50	0.5-0.005
10	787-950	0.32-0.38	

Радиоинтерферометрия со сверхдлинными базами (РСДБ)







EVN

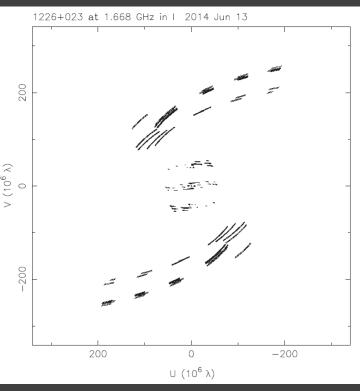


Система «Квазар»



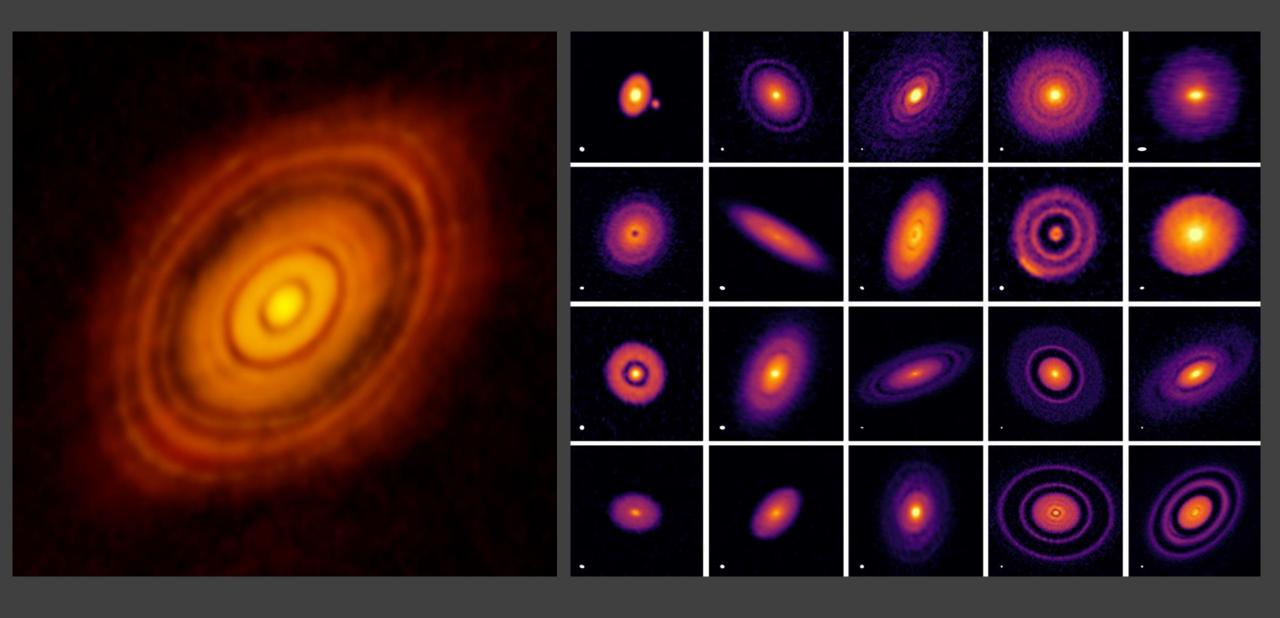
РСДБ: «Радиоастрон» (Спектр-Р)





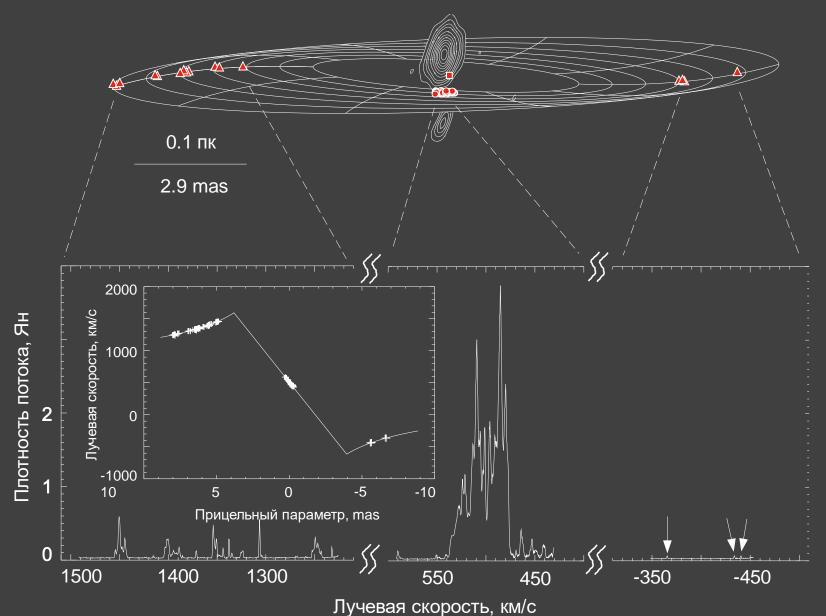
Bruni et al. (2019)

Протопланетные диски





Активные ядра галактик



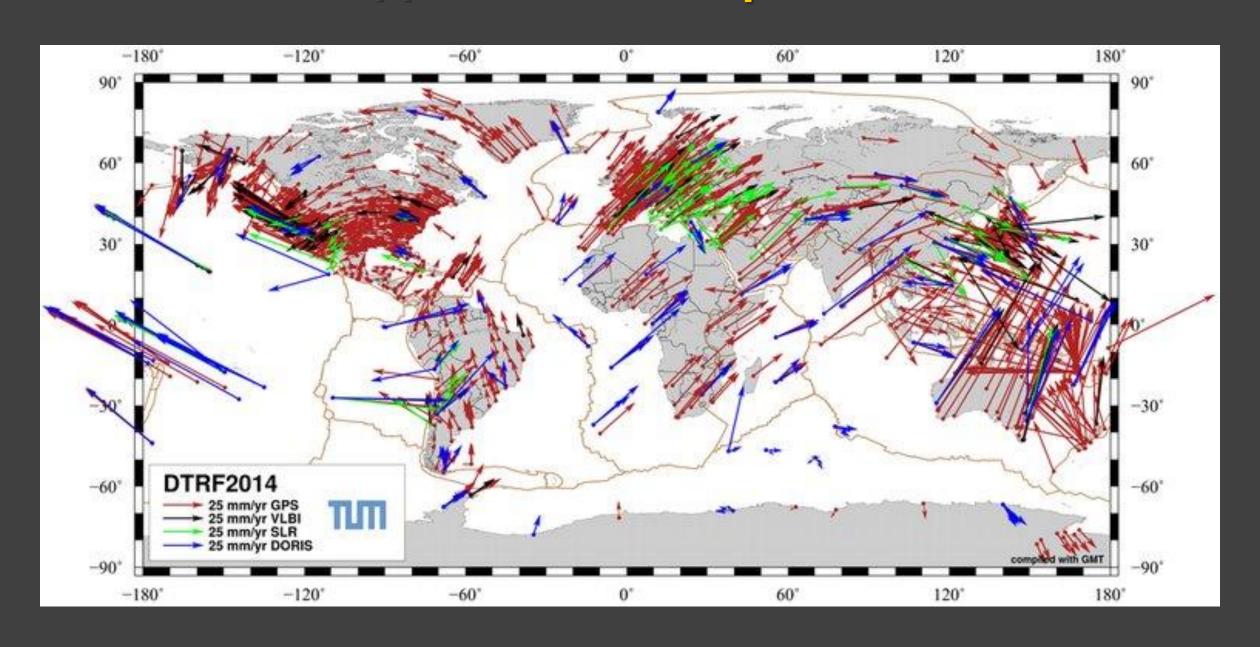


Herrnstein et al. (1999)

КВНО

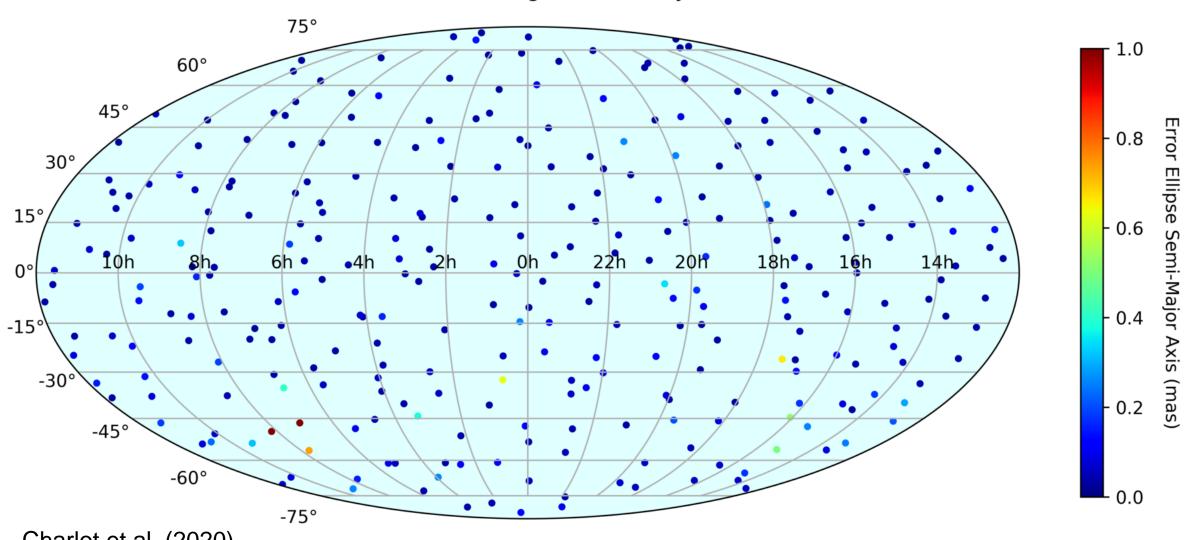
- Построение фундаментальных небесной и земной систем координат
- Определение параметров вращения Земли с высоким временным разрешением
- Исследование тектонических движений земной коры
- Синхронизация атомных шкал времени, разнесенных на большие расстояния
- Эфемеридно-временная поддержка глобальной навигационной системы ГЛОНАСС

Движение материков



Международная небесная система координат



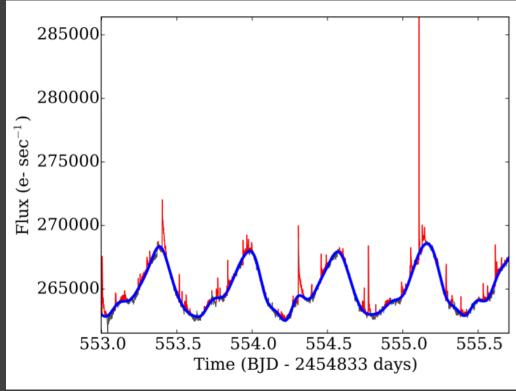


Charlot et al. (2020)

Ещё одна переменная — время

- Звёздная переменность
- Звёздная активность

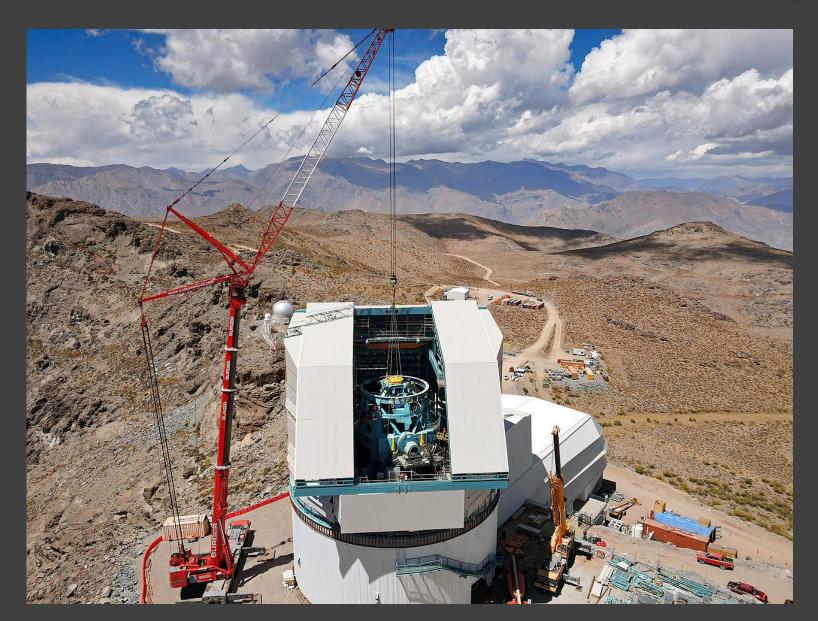




Астероиды, сближающиеся с Землёй



Vera Rubin Observatory (8.4 м)



Камера 3.2 гигапикселя

Поле зрения 3.5°

200000 изображений в год (1.28 петабайт)

10 млн. алертов за ночь (не позже 60 с после обнаружения)

Вычислительная мощность не менее 250 tflops

Природа коварна, но не злонамеренна

- По сути, единственный источник информации о Космосе электромагнитное излучение (+ нейтрино, космические лучи, гравитационные волны), но оно буквально переполнено информацией!
- Нам необходимо понимать, как рождается и распространяется электромагнитное излучение различных энергий
- Ключевое предположение единство физических законов во всей Вселенной
- Законы выражаются математическими уравнениями, которые можно решить

Моделирование

Реальная жизнь

- Существует физический объект, в котором происходят какие-то процессы, генерирующие излучение
- Излучение распространяется от объекта к наблюдателю
- Излучение попадает на детектор телескопа порождает в нём какой-то отклик
- Отклик преобразуется в спектр

Модельная жизнь

- Строится модель объекта, в которую среди прочего включается модель процессов, генерирующих излучение
- Строится модель распространения излучения
- Рассчитывается синтетический спектр, попадающий на детектор телескопа

Уравнения газодинамики

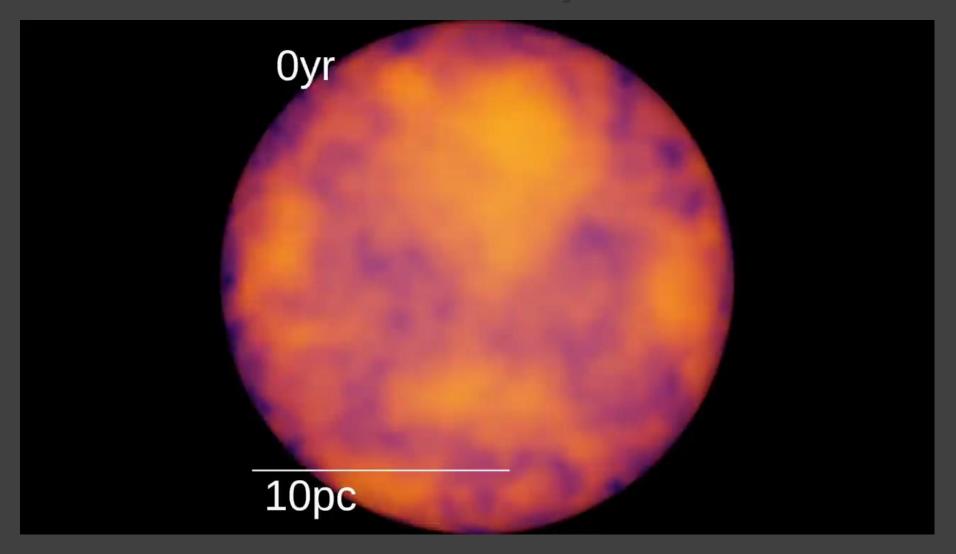
$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \operatorname{div} \rho \vec{v} = 0$$

$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + (\vec{v}\nabla)\vec{v} = -\frac{\nabla P}{\rho} + \vec{g}$$



$$\frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{\rho v^2}{2} + \rho \varepsilon \right) = -\text{div} \left\{ \rho \vec{v} \left(\frac{v^2}{2} + \omega \right) \right\}$$

Модель звездообразования



Модель = физика + математика

- Газодинамика (МГД, РГД)
- Химическая кинетика
- Релятивистские эффекты
- Механика
- Перенос излучения

- Квантовая физика
- Термодинамика

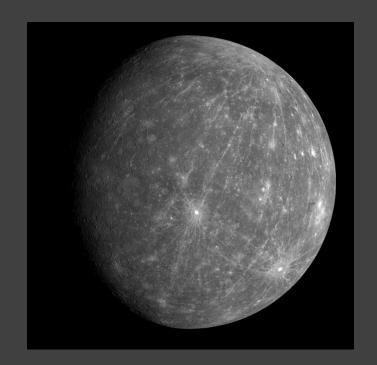
1D, 2D, 3D...

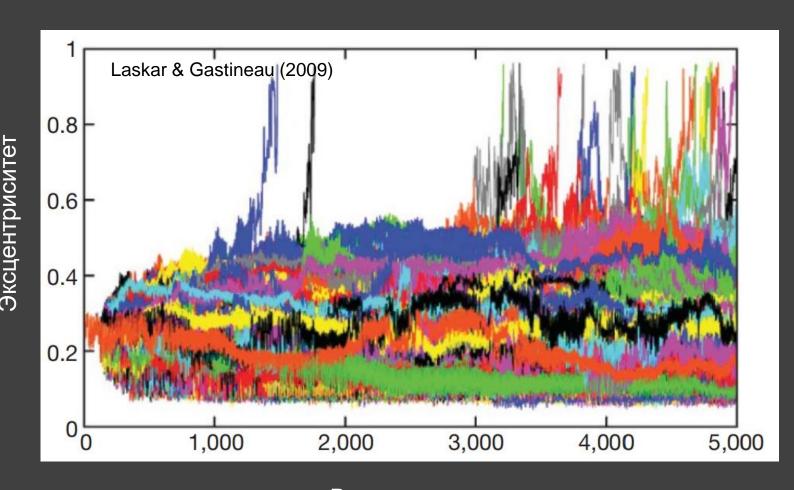


Астрофизика опирается на все разделы физики

Задача N тел

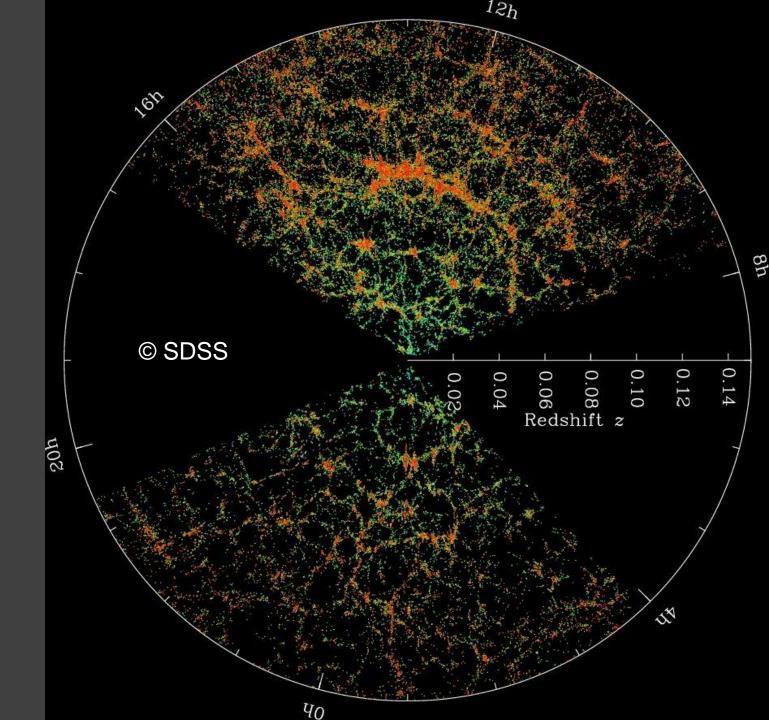
$$rac{dec{r}}{dt}=ec{v}$$
 $rac{dec{v}}{dt}=\sum_{i
eq j}^{N}Gm_{j}rac{ec{r}_{j}-ec{r}_{i}}{\leftert ec{r}_{j}-ec{r}_{i}
ightert ^{3}}$ тымомдинэтэхс



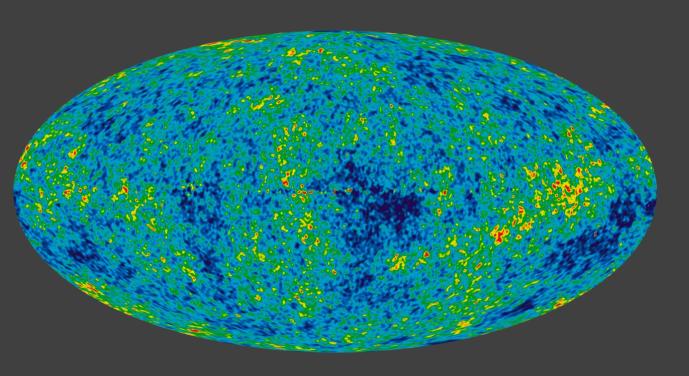


Время, млн. лет

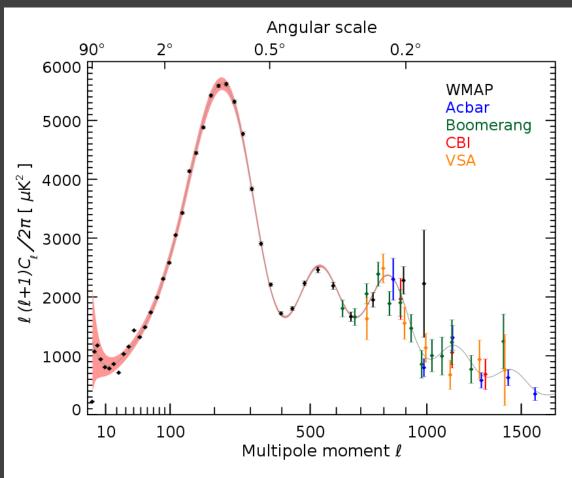
Крупномасштабная структура Вселенной



Реликтовый фон

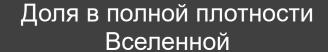


Тёмное вещество создаёт «затравки» для формирования структур из обычного (барионного) вещества

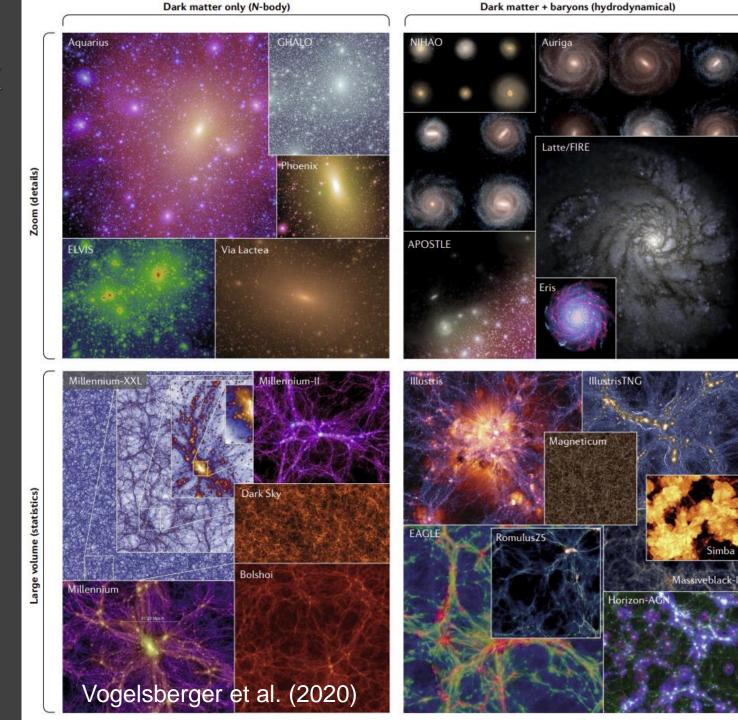


Темна вода во облацех

- Тёмное (небарионное) вещество
- «Обычное» (барионное) вещество
- Тёмная энергия







Можно ли верить астрономам? Да!

Потому что:

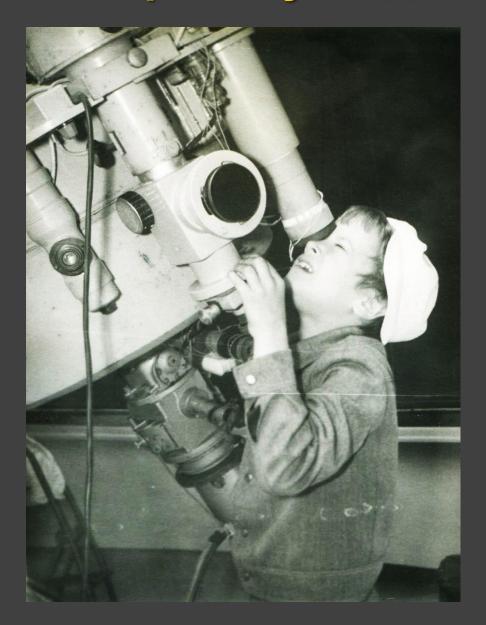
- астрономия опирается на колоссальный объём фактической информации, который удаётся свести в единую картину;
- астрофизика не только объясняет существующие наблюдения, но и успешно предсказывает результаты будущих наблюдений;
- все выводы проходят многократную жёсткую проверку.

Можно ли верить астрономам? Да!

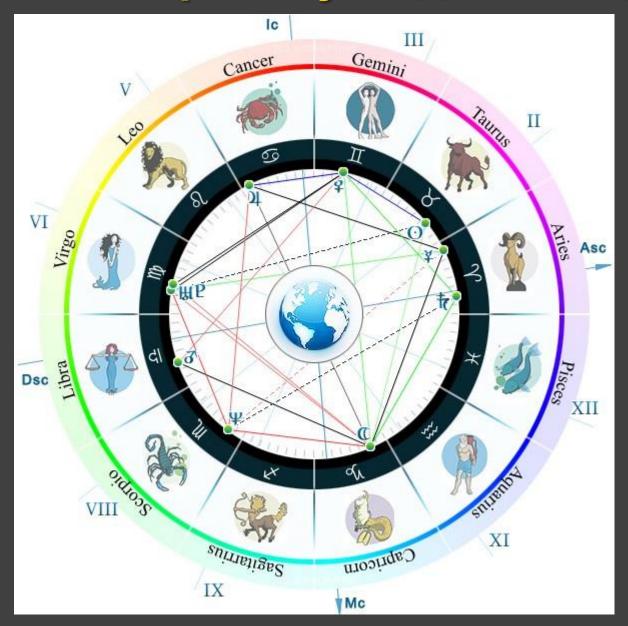
При этом нужно помнить, что:

- под знанием понимается наличие хорошей модели;
- в прошлом хорошие модели неоднократно уточнялись и даже заменялись;
- нельзя изучать астрономию по газетам, ТВпередачам, даже по научно-популярным книгам и научно-популярным лекциям!

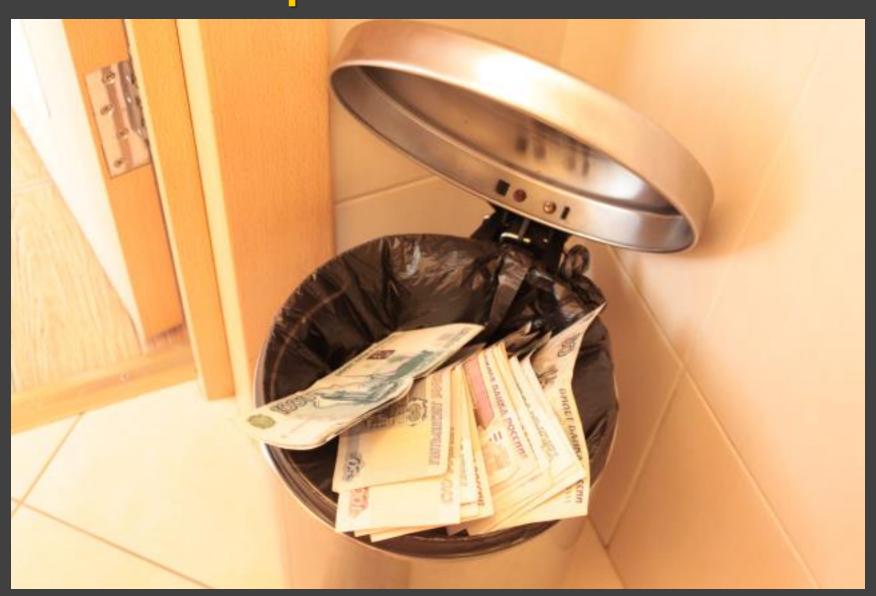
Какой мою работу видела мама



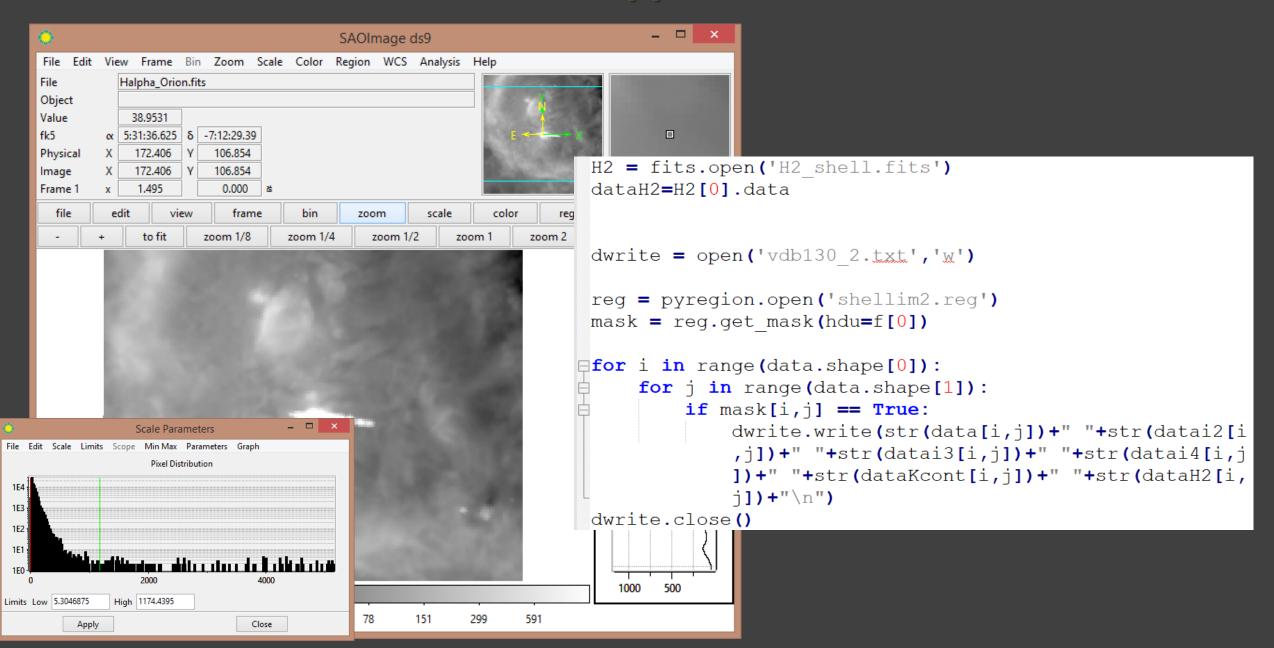
Какой мою работу видят соседи



Какой мою работу видит правительство



Чем я на самом деле занимаюсь



Астрономия — это интересно!

Когда я слушал учёного астронома

И он выводил предо мною целые столбцы мудрых цифр,

И показывал небесные карты, диаграммы для измерения звёзд,

Я сидел в аудитории и слушал его, и все рукоплескали ему,

Но скоро — я и сам не пойму, отчего, — мне стало так нудно и скучно,

И как я был счастлив, когда выскользнул прочь и в полном молчании зашагал одинокий

Среди влажной таинственной ночи

И взглядывал порою на звёзды.

Уолт Уитмен (перев. Чуковского)