

Поиск годичного параллакса

Джеймс Брадлей (1693-1762)



Поиск годичного параллакса

Гринвичская обсерватория

1725 г. – Джеймс **Брадлей** (профессор в Оксфорде) - проверка результата Гука

(якобы годичный параллакс γ *Draconis* – 30 “)

Зенитный сектор радиусом 7.2 м, установленный в меридиане. Год наблюдений

Начинал наблюдения Самуэль **Молинё** (1689-1728), позже, назначенный в Адмиралтейство

Поиск годичного параллакса

Гринвичская обсерватория

Декабрь-март – 20" на юг

Март-сентябрь - 40" на север

К началу декабря – в прежнее положение

Погрешность наблюдений - $< 2''$

При параллактическом смещении – наибольшее смещение – на три месяца раньше! (Зимой – как можно дальше к югу, летом – как можно дальше к северу)

Поиск годичного параллакса

Гринвичская обсерватория

Другие звезды: изменения тем меньше, чем ближе к эклиптике звезды

(Берри, стр.223)

1728 г. – объяснение – движение Земли! (Начало **1728 г.** – доклад Королевскому Обществу)

Аберрация (не нутация) – **первое доказательство движения Земли!**

(Климишин, стр.223)

Поиск годичного параллакса

Гринвичская обсерватория

Тогда же сделан вывод – на имеющихся инструментах параллактическое смещение необнаружимо

Первый параллакс – **1822 г.** (сто лет спустя!) – **В.Я.Струве** (**1793-1864**) – α Орла – Альтаир ($0.181''$)

Нутация

Гринвичская обсерватория

1742 г. – Брадлей – королевский астроном

У звезды γ *Draconis* были обнаружены вторичные колебания положений с периодом примерно 19 лет и амплитудой 18". **Нутация**

Объяснение дано другими (**1748 г.**) – колебания оси вращения Земли, вызванные тяготением Луны и обусловленные несферичностью Земли

(Предел точности наблюдений. Редукции. После смерти **Брадлея** его наблюдения обработал **Бессель**)

Фигура Земли

Жан **Рише**. **1672 г.** - экспедиция в Кайенну ($\varphi = +5^\circ$)

Маятник качается медленнее

g – меньше; действие центробежных сил + сплюснутость Земли (**Гюйгенс – 1683 г., Ньютон**)

Гюйгенс (**1687**) – сплюснутость $1 / 572$

Ньютон – $1 / 230$ ($1 / 298.3$) – объяснил прецессию, предсказал нутацию

Фигура Земли

Тем не менее французские астрономы (многолетние наблюдения дуги меридиана) сделали вывод об уменьшении дуги в 1° к северу

(Климишин, стр.191, слова Вольтера)

Граф Морепа добился в **1734** г. финансирования экспедиции

Фигура Земли

Парижская обсерватория

(16 мая) **1735 г.** – руководитель – академик Луи **Годен**. Луи **Бугер** (гидрограф), Шарль-Мари **Ла Кондамин** (военный математик и астроном), Жозеф **Жюссьё** (врач-натуралист).

Экспедиция в северную часть Перу (ныне Эквадор, горная долина Кито) – Анды, дуга меридиана в 3° - 320 км, от местечка Яруки, близ Кито, до точки за городом Куэнкой.

(Предполагалось измерить и дугу в направлении запад-восток)

Завершение экспедиции – **1743 г.**

Фигура Земли

Парижская обсерватория

(**Годен** остался в Перу и стал преподавателем Университета в Лиме. Академия наук исключила его из своего состава (растраты). Позже он перебрался в Бразилию, затем в Испанию.

Ла Кондамин занимался переправкой драгоценностей.

Буге самостоятельно добрался до Парижа 27 июня **1744 г.**

Ла Кондамин пересек континент по течению Амазонки (каучук), а потом направился к французскому порту в Кайенне. 30 ноября **1744 г.** он высадился в Амстердаме.)

Фигура Земли

Парижская обсерватория

(2 мая) **1736 г.** – **Мопертюи и Клеро** – экспедиция в Лапландию, Торнио – дуга меридиана в 57'

Завершение экспедиции – **1738 г.**

Фигура Земли

Парижская обсерватория

Кито - 1 град. = 56 753 туаза

(“французский” градус = 57 057 туазов)

Торнио - 1 град. = 57 438 туазов

**К 1740 г. вопрос был решен: с увеличением широты
длина 1° дуги меридиана возрастает!**

Торнио-Париж – сжатие 1/114

Кито-Париж – 1/279

Масса Земли и масса Солнца

(Ньютон сделал относительные измерения)

Третий закон Кеплера (сначала для системы Земля-Луна, а потом – Солнце-Земля)

$$\frac{T^2}{a^3} = \frac{4\pi^2}{GM},$$

$$M_{Sun} = 330000 M_{\oplus}$$

$$\rho_{\oplus} = ?$$

Масса Земли и масса Солнца

$$\rho_{\oplus} = ?$$

✓ **Ньютон** – в 5 раз тяжелее воды. Оценка без измерений
(Климишин, стр. 194)

✓ **1749 г.** наблюдения в Перу вблизи горы Чимборасо
(Пьер **Бугер** и Шарль Мари **Ла Кондамин**). Отвес
отклоняется на 7-8"



Масса Земли и масса Солнца

✓ **1774 г.** - Невилл **Маскелайн (1732-1811)** выполнил аналогичные измерения на севере Шотландии (вблизи горы Шегальен, или Шихаллион, над озером Тэй). (Линии равных высот)

Измерения зенитного расстояния полюса на одном меридиане к северу и к югу от хребта

Расстояние 1330 м. Разность зенитных расстояний – 43“. Измерения - 54.8” (отклонение отвеса - 5.9”)

Масса Земли и масса Солнца

✓ 1774 г. - Невилл Маскелайн - измерения вблизи горы Шихаллион

Плотность Земли – в 1.8 раза превышает плотность горы. При средней плотности гранита 2.6 г/см^3

$$\rho_{\oplus} = 4,7 \text{ г/см}^3$$

Масса Земли и масса Солнца

✓1797 г. - Генри Кавендиш (1731-1810) “заменял” гору двумя свинцовыми шарами по 158 кг каждый. Масса пробных тел по 729 г. Подвешены на горизонтальной деревянной палочке, закрепленной в центре масс серебряной нитью. Измерялся угол закрутки нити

$$\rho_{\oplus} = 5,52 / \text{см}^3$$

Масса Земли - $5.98 \cdot 10^{27}$ г

Масса Солнца – $2 \cdot 10^{33}$ г – взвешено при помощи деревянной палочки!

Определение параллакса Солнца

Античное значение (пользовался еще Тихо Браге)
параллакса Солнца $3'$

Кеплер по наблюдениям Марса (**Тихо**) вывел, что
параллакс Солнца $< 1'$

Около **1630 г. Венделин** (методом Аристарха, но уже
пользуясь телескопом) для треугольника Аристарха
определил угол Земля-Луна-Солнце в первую четверть:

$$90^\circ - 0'.25 (!)$$

Определение параллакса Солнца

Жан **Рише**. Осень **1672 г.** - экспедиция в Кайенну ($\varphi = +5^\circ$).
Марс в противостоянии. Расстояние Земля-Марс 0.37 а.е.

Кассини в Париже: параллакс Марса $< 25''$, следовательно
параллакс Солнца $< 10''$ ($9''.5$)

Расстояние до Солнца – 140 000 000 км (!)

Определение параллакса Солнца

Николай Луи де **Лакайл**

1750 г. – экспедиция на мыс Доброй Надежды (5 лет)
Параллакс Луны (57'5")

Наблюдения Марса в противостоянии и серпа Венеры
вблизи нижнего соединения. Европейские
корреспондирующие результаты не очень точные

По наблюдениям Марса – 10".2

По наблюдениям Венеры – 10".6

Определение параллакса Солнца

1676-1678 гг. – о. св.Елены – попытка определить параллакс Солнца, наблюдая прохождение Меркурия по диску Солнца (**1677**). Неудачная (45” вместо 8.79“)

Эдмунд **Галлей** предложил в **1691 г.** использовать для решения этой задачи прохождение Венеры – в **1761 г.** и в **1769 г.**

1716 г. – еще один призыв

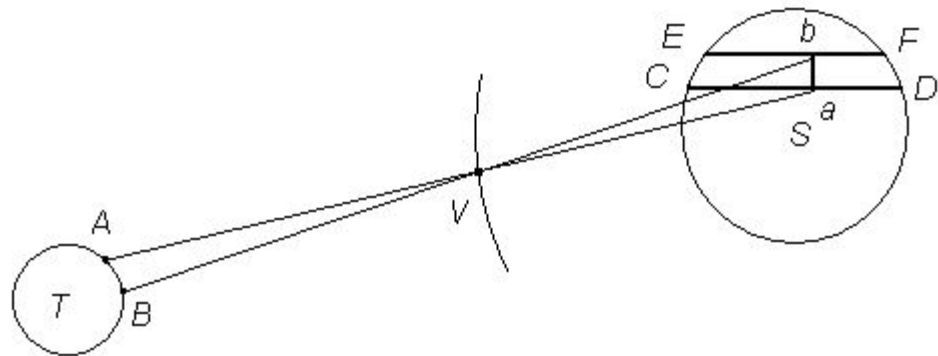
Определение параллакса Солнца

6 июня **1761** г. ($8'' - 10''$)

3 июня **1769** г. ($8'' - 9''$) - чуть больше 150 миллионов километров (**Лаланд** по наблюдениям Джеймса **Кука** на Таити).

(1874, 1882, ...

2004, 2012)



Проблема устойчивости Солнечной системы

1625 г. – Кеплер – Юпитер и Сатурн уклоняются от движения по своим орбитам

Галлей – Юпитер движется ускоренно, а Сатурн замедленно. (За 1000 лет уклонения на $0^{\circ}57'$ и $2^{\circ}19'$ соответственно)

Возрастание скорости движения Луны

Теория движения Луны

Проблема долгот

Погрешность в $1'$ – погрешность координат до 27 морских миль (до 50 км)

Галлей – 18 лет наблюдений

Теория движения Луны

Д'Аламбер, Клеро, Эйлер

Д'Аламбер, Клеро и Эйлер - задача трех тел в форме, пригодной для лунной теории

Жан Д'Аламбер (1717-1783) – “Аналитическая механика” (1743) – общий подход к составлению дифференциальных уравнений движения

Неравенства Луны. Точная теория прецессии и физический смысл явления нутации (1749)

Теория движения Луны

Д'Аламбер, Клеро, Эйлер

Алексис Клод **Клеро (1713-1765)** – премия Петербургской академии (**1752 г.**) – “Теория Луны”. (Комета Галлея)

До этого (**1746 г.**) – теория давала скорость вращения большой оси лунной орбиты 20° , а наблюдения в два раза больше

Попытка “уточнить” закон всемирного тяготения

$$F = Gm_1m_2 / r^2 * (1 + \alpha / r^n)$$

Теория движения Луны

Возмущенное движение

Леонард **Эйлер** (1707-1783) – 1753 г. – “Теория движений Луны” – премия Парижской академии 1752 г.

Эйлер – “Новая теория движения Луны” (1755).
Бесконечные ряды для представления оскулирующих элементов. Вековые и периодические члены

Товия **Майер** (1723-1762) – объединение теории и практики (теория Эйлера, но амплитуда отклонений из наблюдений). Ошибки до 1'.5

Проблема устойчивости Солнечной системы Возмущенное движение

Вековые и периодические члены (впоследствии – благодаря оценке отклонений элементов орбит удалось открыть Нептун и Плутон)

Эйлер: в параметрах орбит Юпитера и Сатурна есть вековые члены

1763 г. – Жозеф Лагранж (1730-1813) – подтвердил присутствие вековых членов

1773 г. Иоганн Генрих Ламберт – замедление Юпитера и ускорение Сатурна – периодические члены!

Проблема устойчивости Солнечной системы

Симон Лаплас (1749-1827)

1773 г. – учел большее число членов. Система Солнце-Юпитер-Сатурн – устойчива

Большие полуоси – периодические изменения

1776 г. – **Лагранж** – эксцентриситет и наклон – периодические изменения

1784 г. – **Лаплас:**

$$\sum_{k=1}^n m_k e_k^2 \sqrt{a_k} = \text{const},$$

$$\sum_{k=1}^n m_k \sqrt{a_k} \text{tg}^2 i_k = \text{const}.$$

Проблема устойчивости Солнечной системы

1784 г. – Лаплас: долгопериодические возмущения (с периодом около 900 лет) больших планет – резонанс

$$P_{Jup} \approx \frac{2}{5} P_{Sat}.$$

(Климишин, стр.211)

Лаплас же ввел термин “небесная механика”.

“Трактат по небесной механике” (5 книг) – **1799-1825 гг.**

Лапласовский детерминизм