11. Солнечный инсайд

На графиках приведены зависимости плотности солнечного вещества (рис. 1) и частоты вращения слоёв Солнца на разных широтах (рис. 2) от расстояния r до центра светила.

- а. Оцените момент инерции Солнца. Во сколько раз он отличается от момента инерции [модельного] однородного Солнца с теми же массой и радиусом?
- b. Считая, что при $r \leqslant 0.5 R_{\odot}$ вращение звезды твёрдотельное, оцените момент импульса Солнца.

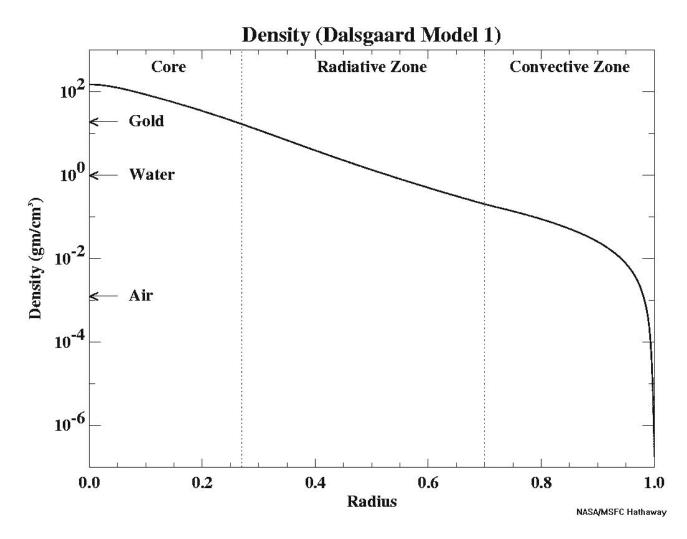


Рис. 1: Плотность солнечного вещества в зависимости от расстояния до центра (модель). Christensen-Dalsgaard et al., *Science* (1996)

Q22S2D Страница 2 из 6

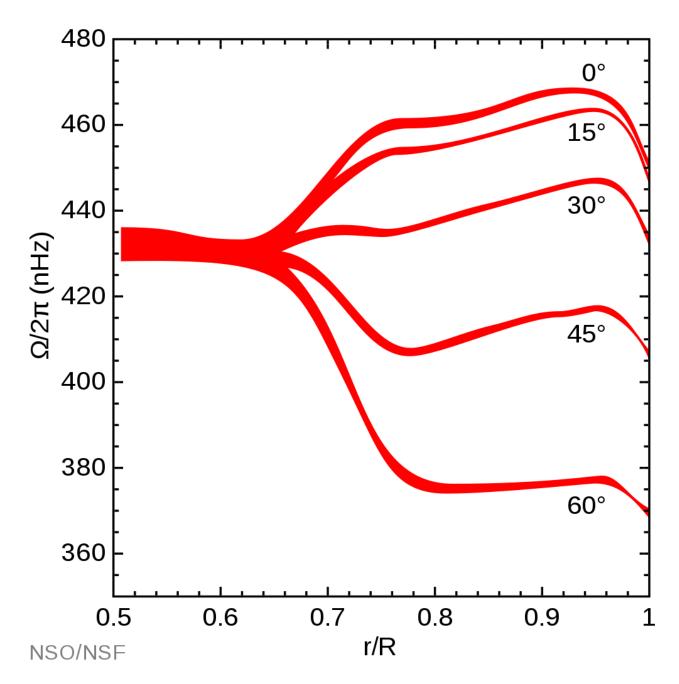


Рис. 2: Внутреннее вращение Солнца: во внешней конвективной зоне вращение дифференциальное (0° соответствует экватору), в центральной области лучистого переноса — почти равномерное. Частоты приведены в наногерцах.

12. Вооружённый глаз

Рассмотрим модель телескопа, составленного из двух цилиндров (рис. 3). Пренебрегая аберрациями оптической системы и потерями света в ней, определите:

- а. поле зрения телескопа;
- b. проницание телескопа в центре поля зрения;
- с. проницание телескопа на краю поля зрения;
- d. ожидаемое количество звёзд, которые можно увидеть в пределах поля зрения телескопа при наблюдении случайной области неба.

13. Классика релятивизма

Перед вами отрывок записки Оле Рёмера, содержащий данные наблюдений затмений Ио (рис. 4). Известно, что Юпитер вступал в противостояние с Солнцем 2 марта 1672 г. и 2 апреля 1673 г.

По представленным данным оцените:

- а. величину астрономической единицы в световых секундах;
- b. скорость света (используя современное значение астрономической единицы в километрах).

Большая полуось орбиты Ио $a_I = 421.8 \cdot 10^3$ км.

14. Экзопланеты

В таблице 1 представлены характеристики экзопланет *из нескольких* планетных систем. Центральные светила этих систем относятся к классу светимости V.

- а. Определите минимально возможное число планетных систем, к которым могут принадлежать данные экзопланеты.
- b. Изобразите строение систем на диаграмме, отложив расстояния до центрального светила в едином удобном масштабе.
- с. Отметьте границы зоны жизни для каждой из планетных систем. Какие из планет, по-видимому, находятся в зоне жизни?
- d. Как масса экзопланеты зависит от её расстояния до звезды?

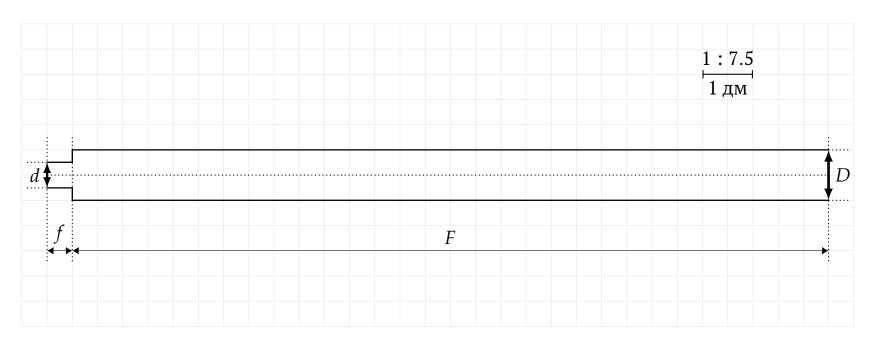


Рис. 3: Оптическая схема телескопа.

$$D = 10 \text{ cm}, d = 5.08 \text{ cm}, F = 1.5 \text{ m}, f = 5 \text{ cm}$$

Q22S2D



Рис. 4: **Записка Рёмера.** В таблице указаны даты, моменты времени (часы, минуты, секунды) и типы событий: *погружение (immersion)* Ио в тень Юпитера и *появление (emergence)* по окончании затмения

Таблица 1: **Характеристики экзопланет**

| Nº | $\mathfrak{M},\mathfrak{M}_J$ | R, R_J | Р, сут | a, a. e. | е |
|----|-------------------------------|----------|--------|----------|-------|
| 1 | 0.0085 | | 39.03 | 0.156 | 0.030 |
| 2 | 0.0085 | | 62.24 | 0.213 | 0.020 |
| 3 | 0.1784 | | 44.37 | 0.237 | 0.072 |
| 4 | 0.0120 | | 28.14 | 0.125 | 0.020 |
| 5 | | 0.16 | 5.670 | 0.068 | |
| 6 | | 0.40 | 41.03 | 0.254 | |
| 7 | 0.0160 | | 91.61 | 0.276 | 0.030 |
| 8 | 0.0176 | | 7.200 | 0.051 | 0.130 |
| 9 | 0.8400 | | 14.65 | 0.113 | 0.002 |
| 10 | | 0.36 | 31.78 | 0.214 | |
| 11 | | 0.18 | 3.350 | 0.037 | |
| 12 | | 0.20 | 28.46 | 0.154 | |
| 13 | 3.8600 | | 4867. | 5.446 | 0.027 |
| 14 | | 0.48 | 21.78 | 0.166 | |
| 15 | 0.0145 | | 256.2 | 0.549 | 0.080 |
| 16 | | 0.29 | 13.18 | 0.119 | |
| 17 | 0.1479 | | 260.9 | 0.773 | 0.080 |
| 18 | 0.0270 | 0.17 | 0.740 | 0.015 | 0.028 |
| 19 | | 0.19 | 6.880 | 0.060 | |