

На снимке спутники воссозданы почти на чужой линии.

1) Начала, рассматривая вопрос с Европой, ведь она не сдвигается за Юпитером на этом снимке.

1.1) Стреловидность Юпитера освещена, и, м.б., снимок был сделан с ~~каким-то~~ то вероятно, рано на этом снимке близится крону, Солнце почти в зените.

1.2) ~~От Солнца~~ Допуск орбита Юпитера составляет около 5, а.е. радиус орбиты объекта будем обозначать буквой r с индексом первой буквы названия ~~объекта~~ объекта.

$r_E = 670 \text{ км}$

$r_{Ю} = 5 \text{ а.е.}$

1.3) Нарисуем изображение.

масштаб соблюдён примерно / масштаб не соблюден

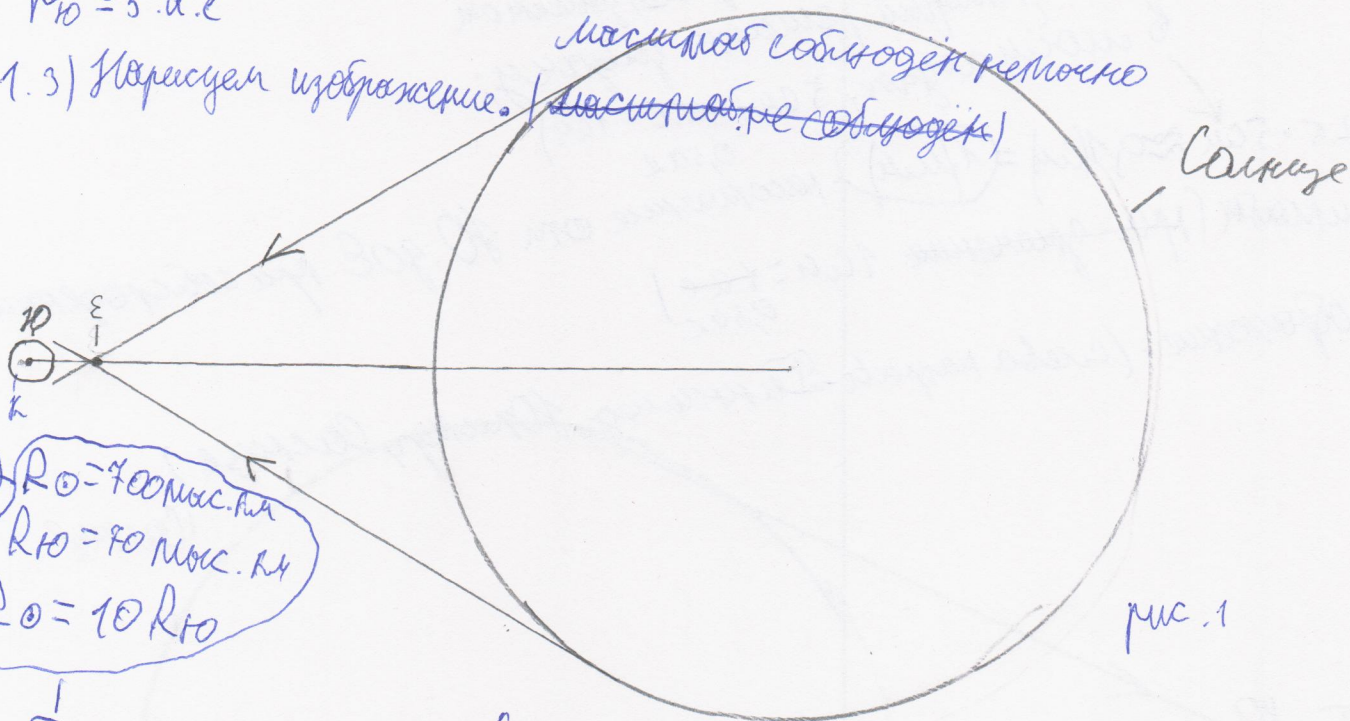


рис. 1

$R_0 = 700 \text{ тыс. км}$
 $R_{Ю} = 70 \text{ тыс. км}$
 $R_0 = 10 R_{Ю}$

Допуск Солнца в 10 на больше радиуса Юпитера.

1.4) Вот мы видим, из-за большого размера Солнца, с помощью, Европа будет освещена практически полностью (если даже не вся).

Замечание №1: Масштаб размера Солнца и Юпитера можно было соблюдать, взяв радиус за единицу радиуса какой-либо спутника, и с помощью линейки начертить Солнце с радиусом

в 10 метров земли, но можно было определить ~~полюс на Солнце~~, откуда идут ~~магнитные~~ системы лучи от С. до Ю, так, чтобы была освещена половина его диска, и начертить орбитальность.

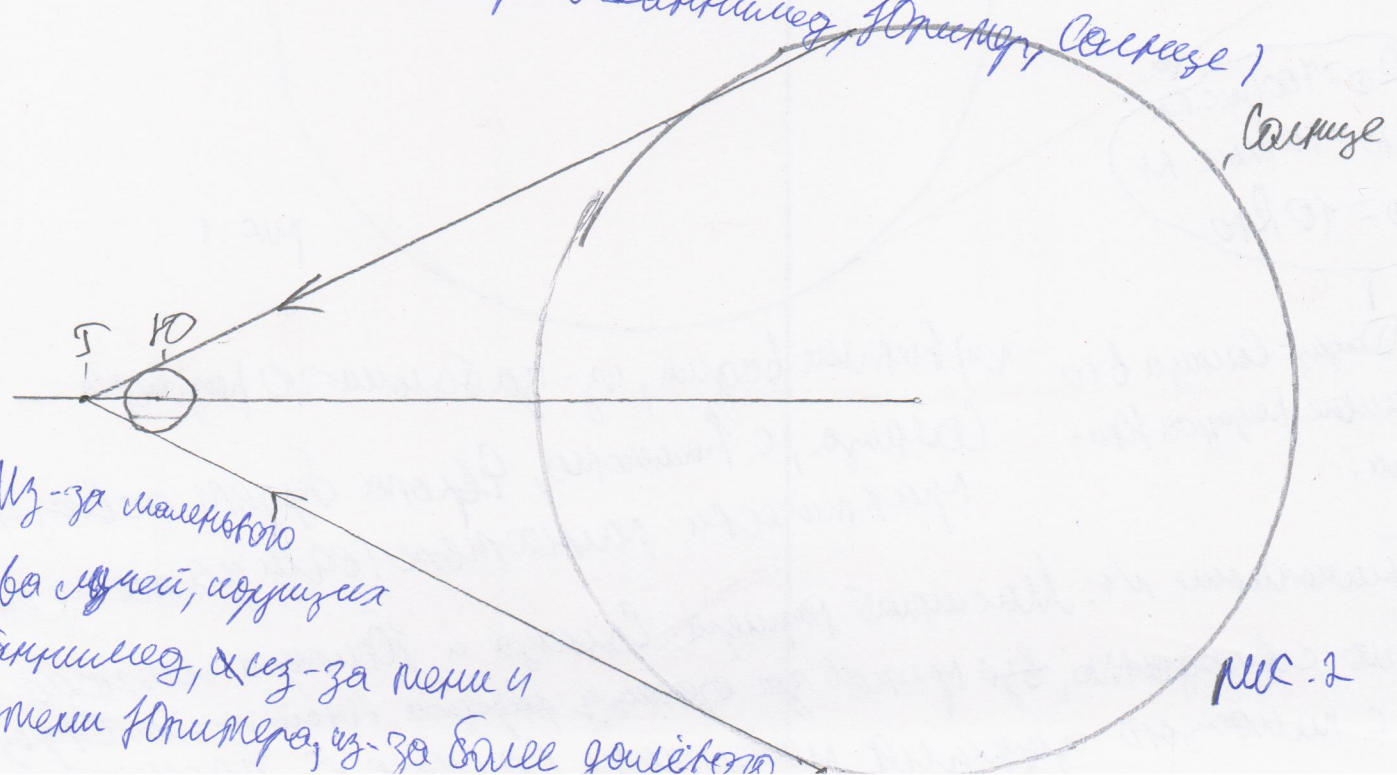
Примечание №2: чтобы определить на какой расстоянии находится от центра ν ^(в данной ситуации, Европа) при определенном масштабе, нужно:

1) $\frac{r_{\epsilon}(\text{в км})}{r_{a.e.}(\text{в км})} = \frac{67 \cdot 10^4 \text{ км}}{15 \cdot 10^7 \text{ км}} \approx 0,0045 \text{ (e)}$ - малая часть от а.е. составляет $r_{\epsilon}(\text{e. в а.е.})$

2) $0,005 \text{ а.е.} \cdot \mu_{\epsilon} = 0,025 (\mu_{\epsilon})$ - малая часть от μ_{ϵ} . ^{значение} $r_{\epsilon}(\mu_{\epsilon} \text{ в } \mu_{\epsilon})$
 ≠ в каждой ситуации ^{значение} r_{ϵ} зависит от μ_{ϵ} , который решает задачу; в моем случае, $5 \text{ см} (r_{a.e.} - r_{\epsilon})$

3) $0,025 \cdot 5 \text{ см} \approx 0,125 \text{ см} = 1,25 \text{ мм}$ - расстояние от Ю. до Е. при наблюдении масштаба (при ~~значении~~ $1 \text{ см} = 1 \text{ а.е.}$ _{0,5 а.е.})

2) Изображение: (слева направо - Геммисед, Юпитер, Солнце)



2.1) Из-за маленького кол-ва лучей, идущих в Геммисед, а из-за тени и паутинки Юпитера, из-за более далекого

расстояние (гора в массивах Сакмеккой

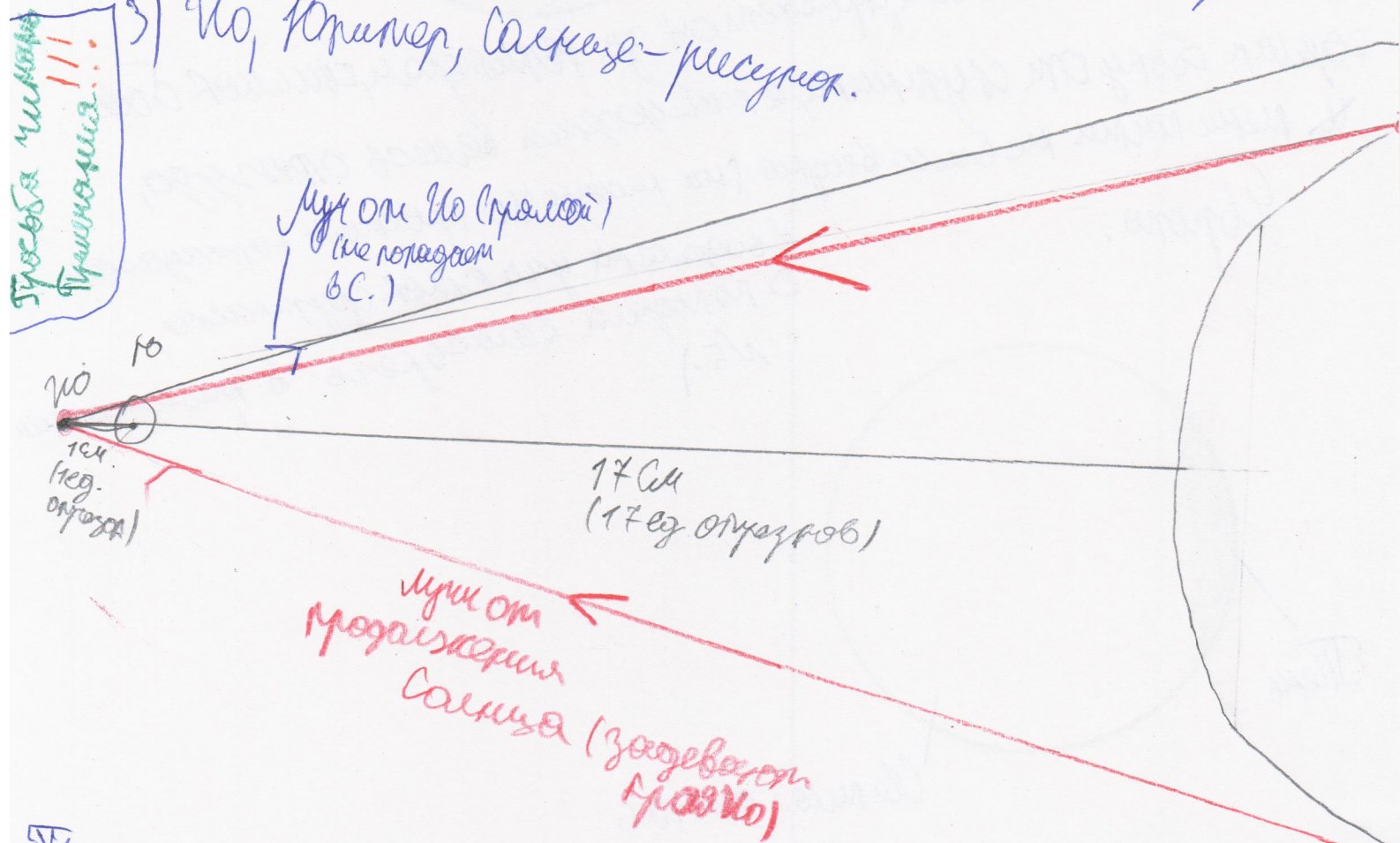
С 175-002

2 / 2
Мет

Системы и Вселенной это не много, Тамминед будет освещён, но довольно мутно, особенно для наблюдения с фактом.

2) Тумановские дз: ~~В это Валуца с Тамминедом, забегая вперед, с Но,~~ мы не будем учитывать расстояние в массивах, ведь на яркость диска в большинстве своём влияют другие факторы, поэтому будем упрощать выше.

3) Но, Юпитер, Сакмек-ресурсы.



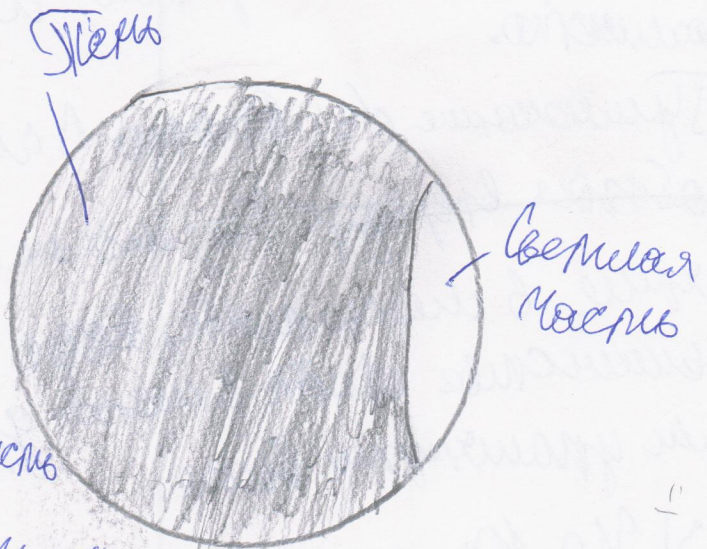
Примечание №4: Здесь, на рис. 3 не совсем соблюдены размеры в массивах, но примерной группой способ соблюдения размеров (разрешения) наблюдению радиусов орбит)

$r_{но} = 4500 \text{ тыс. км}$
 $r_{но} = 420 \text{ тыс. км}$
 $\frac{r_{но}}{r_{но}} = \frac{4500 \text{ тыс. км}}{420 \text{ тыс. км}} \approx 11$

Ствол:



Торшник:



Торшник № 5: Кольцо «срывается» за южной границей БС
 с одной стороны от срубка, и к северной вальс отсюда,
 и между ними не было вальса. (на рисунке № 5 красным показана

Свора:

выделена участком срубка,
 о котором вальс речь в рисунке № 5.)

