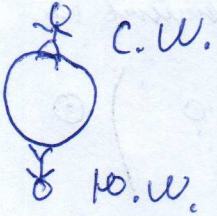


Представим ~~землю~~ Землю и человека в разных полушариях



Если человек находится в С.Ш., то движение солнца такое: \rightarrow

а если человек находится в Ю.Ш., то такое: \rightarrow

\rightarrow \leftarrow Годом вперед: Если человек находится в С.Ш.,

то картинка подвращается вокруг (т.е. \rightarrow) Это на

фотографии Б. После зимы, но человек уже ~~на~~ Ю.Ш.

(\leftarrow) Это видно на фотографиих (А, С, Е). На

фотографии В все симметрично, \Rightarrow это ^{фото}тоже экватор. На фото D поднимали гни, откуда все интересно гни в декабре, т.к. 22 декабря - день зимнего солнцестояния,


а на фото D солнце в декабре было все. Это значит не \otimes С.Ш., \Rightarrow Ю.Ш. Заметим, что если продолжать

смотреть солнце на широте, где находилась камера, которой делали снимки для D, то где-то летом солнца не будет видно вовсе, когда на графике фото ~~на~~ такое не будет. Заметим \otimes это и главный вывод: камера D снимает

на южном полюсе, а \Rightarrow \otimes это самая дальняя точка от экватора. Теперь разберемся современными сумок и градусом. Каждый масштаб горизонтальный от 50 сумок в 2 см \Rightarrow 20 мм \Rightarrow $\frac{50}{20} = 2,5$ сумок в 1 см. Используя эти данные, найдем среднюю воду (\approx 182 гект) и отменим

точку точкой на самой границе. Кроме самих сдвигов с годичным

вектором и осевых равноденствий. Почему именно эти дни?

Дело в том, что если приглядеться, то можно заметить на фото пересечения положения солнца (например: ) (кружочком помечено пересечение) т.е. в 2 разных дня года

в одно и то же время, солнце находилось в одном и том же месте. => это дни весеннего и осеннего равноденствия. Из

этого следует, что положения солнца, к-ые выше этого пересечения, были отмечены в период 23 Марта - 23 сентября, а те положения, что ниже пересечения, в период 23 сентября - 23 Марта. Итак, отмечив 3 точки на графике, мы

разбили график на 4 части: З-В, В-Л, Л-О, О-З где З-зима (1 января), В-весна (23 Марта), Л-лето (1 июля) и О-осень (23 сентября). Теперь поработаем с "уравнением времени". Введем обозначения: T_c - среднее солнечное время, T_u - истинное, α - значение уравнения:

Разница такая $T_c - T_u = \alpha$. Заметим, что при $\alpha > 0$ T_c меньше, а при $\alpha < 0$ T_c больше. Применим это к нашим частям: в первой З-В α увеличивается, а потом

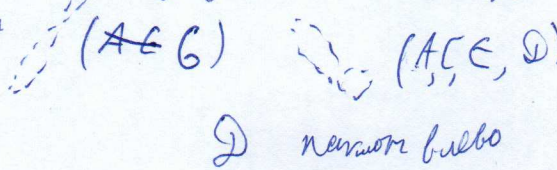
начинает уменьшаться, в В-Л тоже самое но в другом порядке (сначала $\alpha \downarrow$, а потом $\alpha \uparrow$), в Л-О $\alpha \uparrow$, а потом сильно \downarrow , и, наконец, в О-З $\alpha \uparrow$ сильно. Следовательно, чтоб ~~солнце~~ находиться в

пересечении, (т.е. 23 марта и сентября) ~~солнце~~ т.е. в это время T_c равно и тому (собственно, это и для других точек можно так же) => чем выше над горизонтом точка пересечения, тем больше T_c , т.е. раньше sunrise солнца над горизонтом

Гомо D. Здець, приймаючи во внимание похибку сонця, можна
сделати вывод, что Команда D сделал грех. С командою B
все по-прежнему. Т.к. это эвасион, то сонце велика рого, ~~от~~ и
приведит большой путь по небу. Однако здесь, предельная доволно
такая нукко, и поэтому сделан вывод, что свешка превозмилась
угром. Аналогично оценивая группу 4 Команда, сделан
вывод, что свешка C, ~~не~~^E превозмилась угром (А поше угром), а
D B-грех.

Важно: чем меньше весовая нагрузка, тем больше сдвигается точка приложения от эквивалента.

Важно: когда в группе нагрузка одна, но в группе есть и нагрузка другая, то центр тяжести будет посередине, а не в центре тяжести.



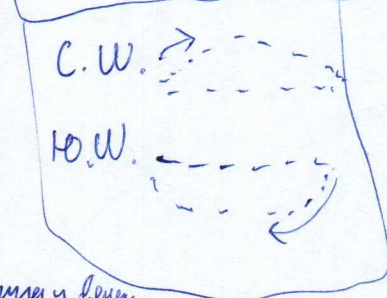
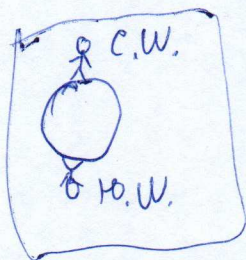
B - не симметрично, но и центр тяжести будет, если у группы =

I => B - на эквиваленте. D 28 декабря

I B - Эквивалент

A, C, D, E - ось симметрии

G - центр тяжести



II Важнейшие моменты и вопросы не зависят от размера, а

I (в какой группе сидят...?) зависят. на всех функциях с тем же значением (параметры: $\odot \in$ группа весов и осевые моменты).

III. К.

Между Марсом и Сатурном - лето, но между Юпитером и Марсом - зима (лето - планета, ось - ось).

Группы, чем больше => все планеты Юпитера, К-ые выше и зимы лет не перевернуты - в промежутке от Марса весов до оси и наоборот.

Пример: промежуток в 50 дней (между соседними планетами) $\approx 2 \text{ км} = 20 \text{ мм} \Rightarrow \frac{50}{20} = \frac{5}{2} = 2,5$

2,5 суток в мм. Перевернуть такой масштаб, находим среднюю

точку (182 дня) и отнимаем. Зимы перевернуты с группой весов и осевых моментов. Вспомогательные оси: T_u - зимняя ось и T_c - летняя ось. Зависимость такая:

$T_c - T_u = \alpha$ (α - значение) B - весов, O - ось, Z - зима, L - лето

Типу зрелому $\alpha > 0$ Тс максимум, а при $\alpha < 0$ Тс минимум.

В режиме 3-В α увеличивается, в 3-А α уменьшается, а
затем убер., в 1-0 α увеличен, 0-3 α убер.

2. вариант ЕКС-2