

на фотографии Е аномально А. (т.к. параллели совпадают) и наклон аномальный

ЖУК - 6

на фотографии Б обратно А: солнце в день не ушло по своей траектории (рис. 2) дальше, чем в день ЗС. => фотографии сделана утром.

на фотографии С ситуации полностью отзеркаливается (рис. 3) =>

в т.зс солнце ушло дальше, чем в т.лс => ~~сделана~~ сделана утром.

фотографии Р аномальна С, но сделана она ~~днем~~ утром, ~~ближе к полюсу~~ ближе к экватору. ~~Тем самым~~

~~Лин~~ ~~дальше~~ ~~от~~ ~~экватора~~ ~~сделана~~ ~~фотография~~ ~~Б~~

По формуле для высоты в верхней кульминации $h = |90 - \varphi + \delta|$

δ одинакова для всех найденных точек (по модулю), $|90 - \delta + \varphi|$ т.е. $\delta \approx |23,5^\circ| \approx 23,5^\circ$, а тем меньше широта, тем больше высота над горизонтом не только в верхней кульминации, но и в остальных точках ^{сут. движения}




Именно это, δ - единственная фотография, представленная в негативе => и больше разница между т.лс и зс, тем больше широта. не то, что более на фотографии, можно предположить, что это снег.

↓
фотографии была сделана близко к южному ~~полюсу~~ ^{полу}-кругу.
Также на этой фотографии солнце близко к ~~полюсу~~ ^{полу}дню, т.е. к своей верхней кульминации, которая значительно ниже, чем на остальных фото, хотя на других солнце (кроме В) показано не в своей верхней кульминации.


Нам дана аналитика - фотографии пейзажа. Солнца в одной местности в одно и то же ср. земн. время в различные дни года.

Аналитика имеет форму "8" из-за различия в ист. и ср. солнечном времени, при использовании для этого истинного солнечного времени получалась бы прямая линия.

В аналитиках Южного полушария наибольшее положение солнца - зимнее солнцестояние, вне зависимости от времени, когда была ^{она} сделана.

В аналитиках Сев. полушария наоборот: лето  лето  зима . Солнце достигает летом, а зимой - зимой. (=> следствие)

наибольшей точки ^{или} доп. 1. Самое большое расхождение от прямой как на графике, так и на аналитике между осенним и зимним и зимним и весенним равноденствиями. (≈ 350) (≈ 350) (≈ 80)

Большая часть восьмёрки  имеет свою верхушку в т. зимнего солнцестояния. на фотографии А большой виток - снизу => т. зимн. солнцест. снизу => Сев. полушарие.

- В - тоже самое.
- С - большой виток сверху => т. летнего солнцестояния ^{снизу} => Южное полушарие.
- Д - наибольшая т. (по датам) в декабре => зимн. с. => ~~Сев.~~ Южное.
- Е - аналитика А и В (Сев. полушарие)
- Г - аналитика А и В (Сев. полушарие)

Для определения времени суток нам необходимо определить, как движется Солнце на каждой фотографии (в течение суток). в Сев. полушарии это происходит так (слева направо)

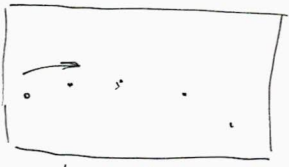


рис. 2

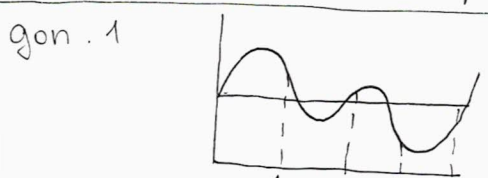
в Южном - справа налево



рис. 3

на А, в точке летнего равноденствия Солнце в то же время, что и в т. зимн. находится левее, т.е. "отстаёт" от т. зимнего. => фотография сделана вечером. (т.е. вблизи т. летнего равнод. Солнце зайдёт позже, чем в т. зимнего)

на В точки \neq л. и з. солнцестояний (далее - лс и зс) находятся на 1 меридиане к горизонту => фотография сделана днём.



- 1 - т. вес. равнод.
- 2 - т. летнего солнцест.
- 3 - т. осеннего равнод.
- 4 - т. зимнего солнцест.