

Снимката е направена в естествения обект на се-
на, което е дъга и върхо, вероятно над северната поларна
ограничност. Луната е във фаза първа четвърт, заш-
то надясно е от северното полуножие. Слънцето и
част „сол“ или слънцето, т.е. слънцето се намира
надясно от Луната. Знаем, че зловидният диаметър на
Луната е $0,5^\circ$, което на снимката съответства на 50 mm .
Измервайки на снимката, че тя е 55 mm над хоризонта
 $\Rightarrow$ е на $0,5^\circ \cdot \frac{55\text{ mm}}{50\text{ mm}} = 0,55^\circ$ над хоризонта. Тъй като
терминацията на Луната е около $\approx 90^\circ$ с хориз-
онта, то височината на слънцето над хоризонта е
същата като тази на Луната. Тази малка височина,
показва, че снимката е направена ^{по време на} ~~на~~ ^{по време на} „изгрев“
или ~~на~~ ^{по време на} „залез“ на слънцето. Тъй като
Луната е в първа четвърт, то снимката е направена
^{по време на} ~~през~~ „залез“, което е ~~около~~ ^{около} 18^{h} по ~~местно~~ ^{местно} време.
Тъй като все по време на поларния ден слънцето
не залезва под хоризонта. То залезва на височина $90-\varphi$
над хоризонта, където φ е геогр. ширина. За да не падне
под хоризонта трябва децималната ~~измерва~~ ~~с~~ $90-\varphi$
 $0 \leq \delta_\odot \leq 90-\varphi \Rightarrow 0^\circ \leq \delta_\odot \leq 0,55^\circ$. Това се случва пер-
вите ~~два~~ ^{21.03.} дни след ^{23.09.} пролетното равноденствие и по-
късно ~~няколко~~ ^{няколко} преди ~~летното~~ ^{летното} равноденствие по време на
залез. Наблюдателът ни се намира на геогр. ширин
на $\varphi \approx 89,45^\circ$.