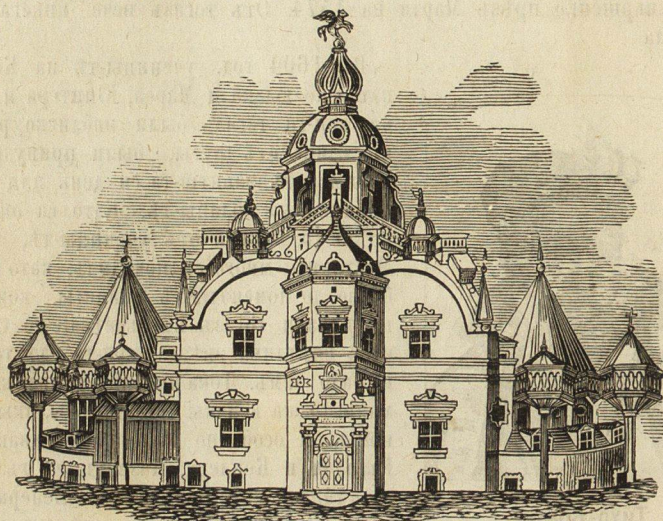


пжтъ; но отъ тогазъ вече нищо не могло да я открие. Звѣзда-та изчез-
нѣла; и ний не можемъ да кажемъ, че тя нѣма никога вече да са завър-
не. Сжщо тѣй изчезнаха и звѣзды-тѣ отъ четвърта величина въ сжщо-то
сзвѣздіе, забѣлжени съ № 80 и 81. Въ Маія 1828 г., Съръ Джонъ-
Хершель не можалъ да види 42-та звѣзда въ сзвѣздіе-то Дѣва, и отъ то-
газъ тя вече е невидима. Таквизи примѣры има много, но да ги привож-
дамы тука нѣма нужда.



Кжца-та на Тихо Брахе.

Въ тѣзи случаи звѣзды-тѣ съвършено са изгубвали; и никой не
забѣлжвалъ да са появяватъ изново, и до откритіе-то на другъ не по-
малко забѣлжителенъ родъ звѣзды, за кои-то сега ще говоримъ, никой
не мислилъ за възможность-та на таквъзъ появяваніе. Ако въ ясна нощъ
вий погледнете свѣтлива-та звѣзда Алголъ, въ глава-та на Медуза, и у-
потрѣбите за помощъ на ваше-то зрѣніе единъ силенъ телескопъ, то скоро
ще забѣлжшите, че блѣскъ-тъ ѳ даже въ продълженіе на ваше-то на-
блюденіе, постепенно ослабва, и непродължително врѣме тѣзи звѣзда, пър-
воначално равна по свѣтлина-та си съ звѣзды-тѣ отъ втора величина, до
толкозъ ще потъмнѣе, що-то вий едвамъ ще можете да я виждате съ
невъоружено око. Като достигва до таквъзъ предѣлъ на свѣтлина-та, тя
наченва да са увеличава и постепенно достига първоначалния си блѣскъ.
Това растяніе и намаляваніе на свѣтлина-та ѳ извършва са приблизител-
но въ осмъ часа. Като достигне до най-голѣма-та си свѣтливостъ, тя оста-
ва неизмѣнна около два дни и половина, а послѣ пакъ са захващктъ го-
рѣописаны-тѣ измѣненія. Періодически-тѣ измѣненія на тѣзи звѣзда из-
вършватъ са съ чудна правилность отъ само-то имъ откритіе и до днесъ.
Свѣтлива-та звѣзда, коя-то е забѣлжана съ буква-та В, въ сзвѣздіе-то
Лира, измѣнява са отъ 3-та величина до 5-та величина и пакъ придобы-