

Przykłady:

I. Określenie maksimum jasności cefeidy δ Cep około 12 czerwca 2012.

Z górnej części tabeli II dla cefeid (kolumna δ Cep na str.184) znajdujemy najbliższe maksimum dla dnia 12 - odczytujemy liczbę 73 (dla dnia 11). Z dolnej części tabeli II dla miesiąca czerwca (6) odczytujemy liczbę -135. Dodajemy $73 + (-135) = -62$. Po podzieleniu przez 100 dodajemy do daty maksimum z górnej części tabeli II: $11 - 0.62 = 10.38$. Otrzymaną datę zamieniamy na godziny i minuty. Otrzymujemy 10 czerwca, godzinę $9^{\text{h}}07^{\text{m}}$ UT jako datę najbliższego maksimum jasności. Następne maksimum wystąpi w odstępnie okresu, tzn. po 5.3663^{d} , czyli 15 czerwca o godzinie $17^{\text{h}}55^{\text{m}}$ UT.

II. Określenie maksimum jasności gwiazdy RR Lyr dnia 23 października 2012.

Z górnej części tabeli II dla gwiazd typu RR Lyr (kolumna RR Lyr na str.179) znajdujemy dla dnia 23 liczby 11 i 67. Dla miesiąca października (10) z części dolnej znajdujemy liczbę 21. Po dodaniu otrzymujemy liczby $11+21=32$ oraz $67+21=88$. Tak więc maksimum jasności gwiazda osiągnie $23+0.32=23.32$, czyli 23 października o godz. $7^{\text{h}}41^{\text{m}}$ UT, a następne $23+0.88=23.88$, czyli 23 października o godz. $21^{\text{h}}07^{\text{m}}$.

III. Określenie minimum jasności zmiennej zaćmieniowej Algol (β Per) około 2 marca 2012.

Z górnej części tabeli II dla gwiazd zmiennych zaćmieniowych (kolumna β Per na str.173) znajdujemy dla dnia 3 (najbliższe minimum) liczbę 87. Dla miesiąca marca (3) z dolnej części tabeli znajdujemy liczbę -64. Po dodaniu otrzymujemy $87 + (-64) = 23$. Tak więc minimum jasności nastąpi $3 + 0.23 = 3.23$, czyli 3 marca o godzinie $5^{\text{h}}31^{\text{m}}$ UT.

IV. Określenie maksimum jasności cefeidy SV Vul w maju 2012.

Z górnej części tabeli II dla cefeid (kolumna SV Vul na str.184) znajdujemy jedynie liczbę 0 dla dnia 1. Ponieważ dla wszystkich pobliskich miesięcy w pobliżu maja w części dolnej tabeli II liczby mają wartości ujemne, znajdujemy wartość dla następnego miesiąca (czerwca) równą -2913. Po dodaniu $0 + (-2913) = -2913$. Maksimum jasności otrzymujemy dodając powyższą liczbę (podzieloną przez 100) do dnia 0 czerwca (31 maja): $31 + (-29.13) = 1.87$. Tak więc maksimum jasności wystąpi 1 maja o godzinie $20^{\text{h}}53^{\text{m}}$ UT.