

Przykłady:

I. Określenie maksimum jasności cefeidy δ Cep około 12 czerwca 2013.

Z górnej części tabeli II dla cefeid (kolumna δ Cep na str.185) znajdujemy najbliższe maksimum dla dnia 12 - odczytujemy liczbę 73 (dla dnia 11). Z dolnej części tabeli II dla miesiąca czerwca (6) odczytujemy liczbę -379. Dodajemy $73 + (-379) = -306$. Po podzieleniu przez 100 dodajemy do daty maksimum z górnej części tabeli II: $11 - 3.06 = 7.94$. Otrzymaną datę zamieniamy na godziny i minuty. Otrzymujemy 7 czerwca, godzinę $22^{\text{h}}34^{\text{m}}$ UT jako datę najbliższego maksimum jasności. Następne maksimum wystąpi w odstępie okresu, tzn. po 5.3663^{d} , czyli 13 czerwca o godzinie $7^{\text{h}}21^{\text{m}}$ UT.

II. Określenie maksimum jasności gwiazdy RR Lyr dnia 23 października 2013.

Z górnej części tabeli II dla gwiazd typu RR Lyr (kolumna RR Lyr na str.180) znajdujemy dla dnia 23 liczby 11 i 67. Dla miesiąca października (10) z części dolnej znajdujemy liczbę 27. Po dodaniu otrzymujemy liczby $11+27=38$ oraz $67+27=94$. Tak więc maksimum jasności gwiazda osiągnie $23+0.38=23.38$, czyli 23 października o godz. $9^{\text{h}}07^{\text{m}}$ UT, a następne $23+0.94=23.94$, czyli 23 października o godz. $22^{\text{h}}34^{\text{m}}$.

III. Określenie minimum jasności zmiennej zaćmieniowej Algol (β Per) około 2 marca 2013.

Z górnej części tabeli II dla gwiazd zmiennych zaćmieniowych (kolumna β Per na str.174) znajdujemy dla dnia 3 (najbliższe minimum) liczbę 87. Dla miesiąca marca (3) z dolnej części tabeli znajdujemy liczbę -148. Po dodaniu otrzymujemy $87 + (-148) = -61$. Tak więc minimum jasności nastąpi $3 - 0.61 = 2.39$, czyli 2 marca o godzinie $9^{\text{h}}22^{\text{m}}$ UT.

IV. Określenie maksimum jasności cefeidy SV Vul w maju 2013.

Z górnej części tabeli II dla cefeid (kolumna SV Vul na str.185) 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 -3403. Po dodaniu $0 + (-3403) = -3403$. Maksimum jasności otrzymujemy dodając powyższą liczbę (podzieloną przez 100) do dnia 0 czerwca (31 maja): $31 + (-34.03) = -3.03$. Tak więc maksimum jasności wystąpi 26 kwietnia o godzinie $23^{\text{h}}17^{\text{m}}$ UT.