

Przykłady:

I. Określenie maksimum jasności cefeidy δ Cep około 12 czerwca 2017.

Z górnej części tabeli II dla cefeid (kolumna δ Cep na str.203) znajdujemy najbliższe maksimum dla dnia 12 - odczytujemy liczbę 73 (dla dnia 11). Z dolnej części tabeli II dla miesiąca czerwca (6) odczytujemy liczbę 22. Dodajemy $73 + 22 = 95$. Po podzieleniu przez 100 dodajemy do daty maksimum z górnej części tabeli II: $11 + 0.95 = 11.95$. Otrzymaną datę zamieniamy na godziny i minuty. Otrzymujemy 11 czerwca, godzinę 22^h48^m UT jako datę najbliższego maksimum jasności. Następne maksimum wystąpi w odstępie okresu, tzn. po 5.3663^d , czyli 17 czerwca o godzinie 7^h35^m UT.

II. Określenie maksimum jasności gwiazdy RR Lyr dnia 23 października 2017.

Z górnej części tabeli II dla gwiazd typu RR Lyr (kolumna RR Lyr na str.198) znajdujemy dla dnia 23 liczby 11 i 67. Dla miesiąca października (10) z części dolnej znajdujemy liczbę 9. Po dodaniu otrzymujemy liczby $11 + 9 = 20$ oraz $67 + 9 = 76$. Tak więc maksimum jasności gwiazda osiągnie $23 + 0.20 = 23.20$, czyli 23 października o godz. 4^h48^m UT, a następne $23 + 0.76 = 23.76$, czyli 23 października o godz. 18^h14^m .

III. Określenie minimum jasności zmiennej zaćmieniowej Algol (β Per) około 2 marca 2017.

Z górnej części tabeli II dla gwiazd zmiennych zaćmieniowych (kolumna β Per na str.192) znajdujemy dla dnia 3 (najbliższe minimum) liczbę 87. Dla miesiąca marca (3) z dolnej części tabeli znajdujemy liczbę -15. Po dodaniu otrzymujemy $87 + (-15) = 72$. Tak więc minimum jasności nastąpi $3 + 0.72 = 3.72$, czyli 3 marca o godzinie 17^h17^m UT.

IV. Określenie maksimum jasności cefeidy SV Vul w maju 2017.

Z górnej części tabeli II dla cefeid (kolumna SV Vul na str.203) 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 -963. Po dodaniu $0 + (-963) = -963$. Maksimum jasności otrzymujemy dodając powyższą liczbę (podzieloną przez 100) do dnia 0 czerwca (31 maja): $31 + (-9.63) = .$ Tak więc maksimum jasności wystąpi 21 maja o godzinie 8^h53^m UT.