

Przykłady:

I. Określenie maksimum jasności cefeidy δ Cep około 12 czerwca 2024.

Z górnej części tabeli II dla cefeid (kolumna δ Cep na str. 215) znajdujemy najbliższe maksimum dla dnia 12 - odczytujemy liczbę 73 (dla dnia 11). Z dolnej części tabeli II dla miesiąca czerwca (6) odczytujemy liczbę -275. Dodajemy $73 + (-275) = -202$. Po podzieleniu przez 100 dodajemy do daty maksimum z górnej części tabeli II: $11 + (-2.02) = 8.98$. Otrzymaną datę zamieniamy na godziny i minuty. Otrzymujemy 8 czerwca, godzinę 23^h31^m UT jako datę najbliższego maksimum jasności. Następne maksimum wystąpi w odstępie okresu, tzn. po 5.3663^d , czyli 14 czerwca o godzinie 8^h19^m UT.

II. Określenie maksimum jasności gwiazdy RR Lyr dnia 23 października 2024.

Z górnej części tabeli II dla gwiazd typu RR Lyr (kolumna RR Lyr na str. 210) znajdujemy dla dnia 23 liczby 11 i 67. Dla miesiąca października (10) z części dolnej znajdujemy liczbę 25. Po dodaniu otrzymujemy liczby $11+25=36$ oraz $67+25=92$. Po podzieleniu przez 100 dodajemy te liczby do daty maksimum z górnej części tabeli II. Maksimum jasności gwiazda osiągnie $23+0.36=23.36$, czyli 23 października o godz. 8^h38^m UT, a następne $23+0.92=23.92$, czyli 23 października o godz. 22^h05^m .

III. Określenie minimum jasności zmiennej zaćmieniowej Algol (β Per) około 2 marca 2024.

Z górnej części tabeli II dla gwiazd zmiennych zaćmieniowych (kolumna β Per na str. 204) znajdujemy dla dnia 3 (najbliższe minimum) liczbę 87. Dla miesiąca marca (3) z dolnej części tabeli znajdujemy liczbę 66. Po podzieleniu przez 100 i dodaniu otrzymujemy $87 + 66 = 153$. Tak więc minimum jasności nastąpi $3 + 1.53 = 4.53$, czyli 4 marca o godzinie 12^h43^m UT.

IV. Określenie maksimum jasności cefeidy SV Vul w maju 2024.

Z górnej części tabeli II dla cefeid (kolumna SV Vul na str. 215) znajdujemy jedynie liczbę 0 dla dnia 1. W dolnej części tabeli dla miesiąca maja (5) znajdujemy wartość równą -1495. Po dodaniu $0 + (-1495) = -1495$. Maksimum jasności otrzymujemy dodając powyższą liczbę (podzieloną przez 100) do dnia 1 maja: $1 + (-14.95) = -13.95$. Tak więc maksimum jasności wystąpi 18 kwietnia o godzinie 1^h12^m UT.