

Przykłady:

I. Określenie maksimum jasności cefeidy δ Cep około 12 czerwca 2015.

Z górnej części tabeli II dla cefeid (kolumna δ Cep na str.174) znajdujemy najbliższe maksimum dla dnia 12 - odczytujemy liczbę 73 (dla dnia 11). Z dolnej części tabeli II dla miesiąca czerwca (6) odczytujemy liczbę -397. Dodajemy $73 + (-397) = -324$. Po podzieleniu przez 100 dodajemy do daty maksimum z górnej części tabeli II: $11 - 3.24 = 7.76$. Otrzymałą datę zamieniamy na godziny i minuty. Otrzymujemy 7 czerwca, godzinę 18^h14^m UT jako datę najbliższego maksimum jasności. Następne maksimum wystąpi w odstępie okresu, tzn. po 5.3663^d , czyli 13 czerwca o godzinie 3^h02^m UT.

II. Określenie maksimum jasności gwiazdy RR Lyr dnia 23 października 2015.

Z górnej części tabeli II dla gwiazd typu RR Lyr (kolumna RR Lyr na str.169) znajdujemy dla dnia 23 liczby 11 i 67. Dla miesiąca października (10) z części dolnej znajdujemy liczbę 40. Po dodaniu otrzymujemy liczby $11+40=51$ oraz $67+40=107$. Tak więc maksimum jasności gwiazda osiągnie $23+0.51=23.51$, czyli 23 października o godz. 12^h14^m UT, a następne $23+1.07=24.07$, czyli 23 października o godz. 1^h41^m .

III. Określenie minimum jasności zmiennej zaćmieniowej Algol (β Per) około 2 marca 2015.

Z górnej części tabeli II dla gwiazd zmiennych zaćmieniowych (kolumna β Per na str.163) znajdujemy dla dnia 3 (najbliższe minimum) liczbę 87. Dla miesiąca marca (3) z dolnej części tabeli znajdujemy liczbę -31. Po dodaniu otrzymujemy $87 + (-31) = 56$. Tak więc minimum jasności nastąpi $3 + 0.56 = 3.56$, czyli 3 marca o godzinie 13^h26^m UT.

IV. Określenie maksimum jasności cefeidy SV Vul w maju 2015.

Z górnej części tabeli II dla cefeid (kolumna SV Vul na str.174) 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 (czerwiec) równą -4383. Po dodaniu $0 + (-4383) = -4383$. Maksimum jasności otrzymujemy dodając powyższą liczbę (podzieloną przez 100) do dnia 0 czerwca (31 maja): $31 + (-43.83) = -12.83$. Tak więc maksimum jasności wystąpi 17 kwietnia o godzinie 4^h05^m UT.