

Przykłady:

I. Określenie maksimum jasności cefeidy δ Cep około 12 czerwca 2010.

Z górnej części tabeli II dla cefeid (kolumna δ Cep na str.190) znajdujemy najbliższe maksimum dla dnia 12 - odczytujemy liczbę 73 (dla dnia 11). Z dolnej części tabeli II dla miesiąca czerwca (6) odczytujemy liczbę -258. Dodajemy $73 + (-258) = -185$. Po podzieleniu przez 100 dodajemy do daty maksimum z górnej części tabeli II: $11 - 1.85 = 9.15$. Otrzymaną datę zamieniamy na godziny i minuty. Otrzymujemy 9 czerwca, godzinę 3^h36^m UT jako datę najbliższego maksimum jasności. Następne maksimum wystąpi w odstępie okresu, tzn. po 5.3663^d , czyli 14 czerwca o godzinie 12^h23^m UT.

II. Określenie maksimum jasności gwiazdy RR Lyr dnia 23 października 2010.

Z górnej części tabeli II dla gwiazd typu RR Lyr (kolumna RR Lyr na str.185) znajdujemy dla dnia 23 liczby 11 i 67. Dla miesiąca października (10) z części dolnej znajdujemy liczbę 56. Po dodaniu otrzymujemy liczby $11+56=67$ oraz $67+56=123$. Tak więc maksimum jasności gwiazda osiągnie $23+0.67=23.67$, czyli 23 października o godz. 16^h05^m UT, a następne $23+1.23=24.23$, czyli 24 października o godz. 5^h31^m .

III. Określenie minimum jasności zmiennej zaćmieniowej Algol (β Per) około 2 marca 2010.

Z górnej części tabeli II dla gwiazd zmiennych zaćmieniowych (kolumna β Per na str.179) znajdujemy dla dnia 3 (najbliższe minimum) liczbę 87. Dla miesiąca marca (3) z dolnej części tabeli znajdujemy liczbę -81. Po dodaniu otrzymujemy $87 + (-81) = 6$. Tak więc minimum jasności nastąpi $3 + 0.06 = 3.06$, czyli 3 marca o godzinie 1^h26^m UT.

IV. Określenie maksimum jasności cefeidy SV Vul w maju 2010.

Z górnej części tabeli II dla cefeid (kolumna SV Vul na str.190) 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 -3233. Po dodaniu $0 + (-3233) = -3233$. Maksimum jasności otrzymujemy dodając powyższą liczbę (podzieloną przez 100) do dnia 0 czerwca (31 maja): $31 + (-32.33) = -1.33$. Tak więc maksimum jasności wystąpi 28 kwietnia o godzinie 16^h05^m UT.