

## Przykłady:

### I. Określenie maksimum jasności cefeidy $\delta$ Cep około 12 czerwca 2009.

Z górnej części tabeli II dla cefeid (kolumna  $\delta$  Cep na str.182) znajdujemy najbliższe maksimum dla dnia 12 - odczytujemy liczbę 73 (dla dnia 11). Z dolnej części tabeli II dla miesiąca czerwca (6) odczytujemy liczbę -94. Dodajemy  $73 + (-94) = -21$ . Po podzieleniu przez 100 dodajemy do daty maksimum z górnej części tabeli II:  $11 - 0.21 = 10.79$ . Otrzymaną datę zamieniamy na godziny i minuty. Otrzymujemy 10 czerwca, godzinę  $18^h58^m$  UT jako datę najbliższego maksimum jasności. Następne maksimum wystąpi w odstępie okresu, tzn. po  $5.3663^d$ , czyli 16 czerwca o godzinie  $3^h45^m$  UT.

### II. Określenie maksimum jasności gwiazdy RR Lyr dnia 23 października 2009.

Z górnej części tabeli II dla gwiazd typu RR Lyr (kolumna RR Lyr na str.177) znajdujemy dla dnia 23 liczby 11 i 67. Dla miesiąca października (10) z części dolnej znajdujemy liczbę 44. Po dodaniu otrzymujemy liczby  $11+44=55$  oraz  $67+44=111$ . Tak więc maksimum jasności gwiazda osiągnie  $23+0.55=23.55$ , czyli 23 października o godz.  $13^h12^m$  UT, a następne  $23+1.11=24.11$ , czyli 24 października o godz.  $2^h38^m$ .

### III. Określenie minimum jasności zmiennej zaćmieniowej Algol ( $\beta$ Per) około 2 marca 2009.

Z górnej części tabeli II dla gwiazd zmiennych zaćmieniowych (kolumna  $\beta$  Per na str.171) znajdujemy dla dnia 3 (najbliższe minimum) liczbę 87. Dla miesiąca marca (3) z dolnej części tabeli znajdujemy liczbę 3. Po dodaniu otrzymujemy  $87 + 3 = 90$ . Tak więc minimum jasności nastąpi  $3 + 0.90 = 3.90$ , czyli 3 marca o godzinie  $21^h36^m$  UT.

### IV. Określenie maksimum jasności cefeidy SV Vul w maju 2009.

Z górnej części tabeli II dla cefeid (kolumna SV Vul na str.182) 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 -3052. Po dodaniu  $0 + (-3052) = -3052$ . Maksimum jasności otrzymujemy dodając powyższą liczbę (podzieloną przez 100) do dnia 0 czerwca (31 maja):  $31 + (-30.52) = 0.48$ . Tak więc maksimum jasności wystąpi 31 maja o godzinie  $11^h31^m$  UT.