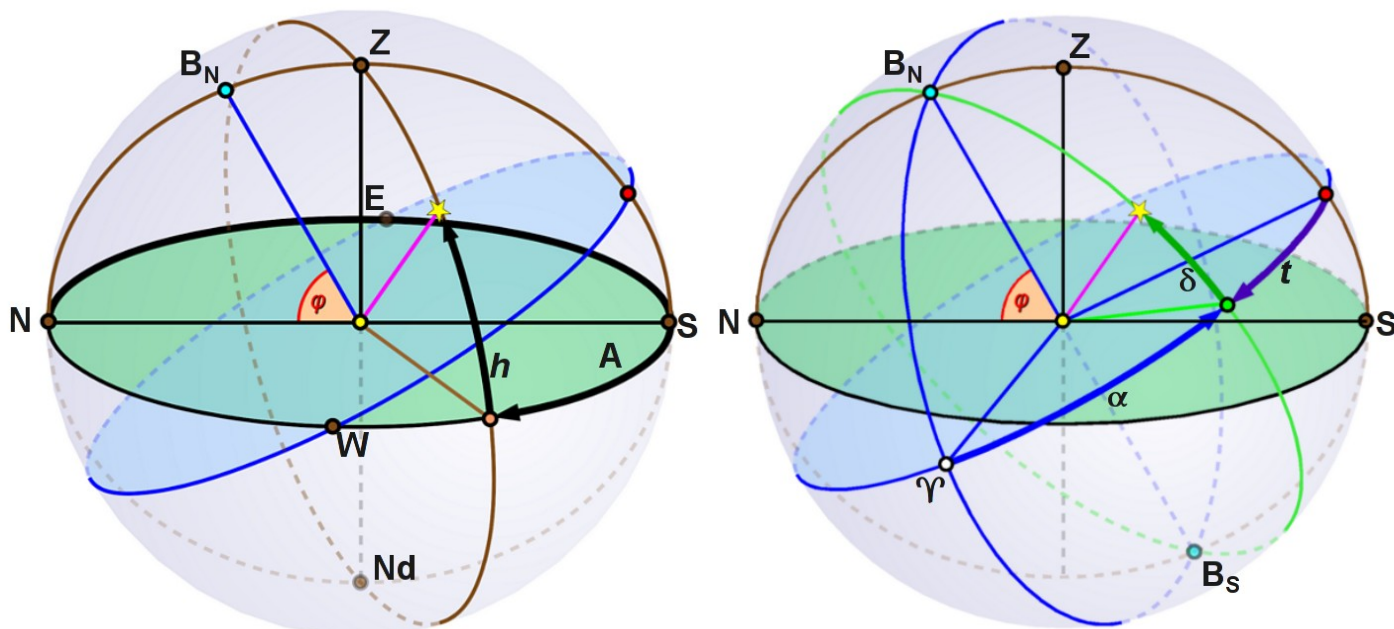
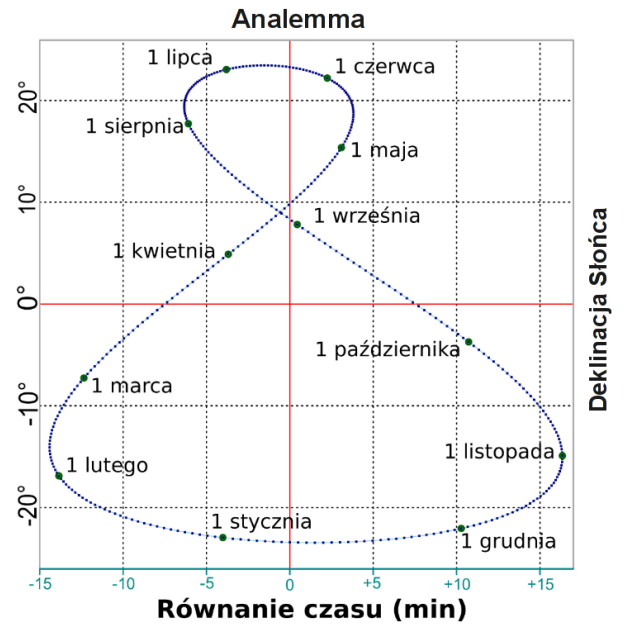
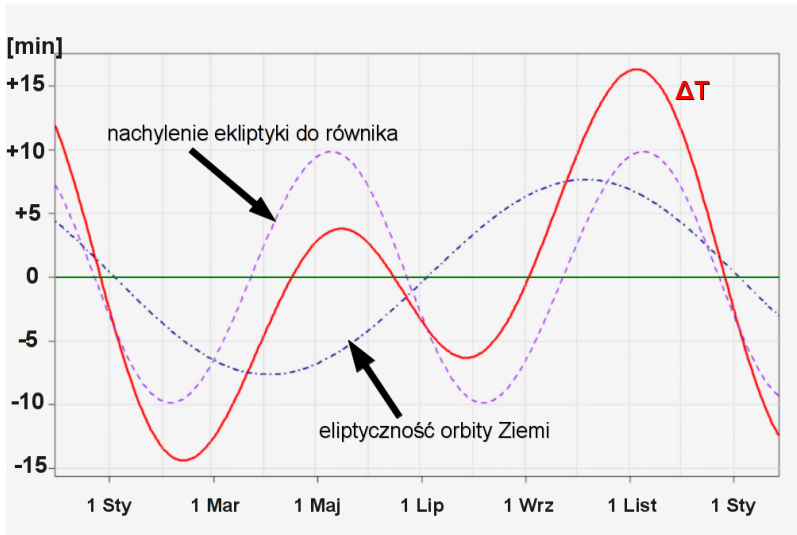


- Wysokość północnego bieguna świata (B_N) nad horyzontem jest zawsze równa szerokości geograficznej obserwatora (φ).
- Gwiazdy górują i dołują na miejscowym południku astronomicznym a wschodzą i zachodzą na horyzoncie.
- Kąt godzinny (t) gwiazd górujących wynosi 0^h a dołujących 12^h .
- W momencie równonocy wiosennej (21 marca) Słońce znajduje się w punkcie Barana a jego deklinacja

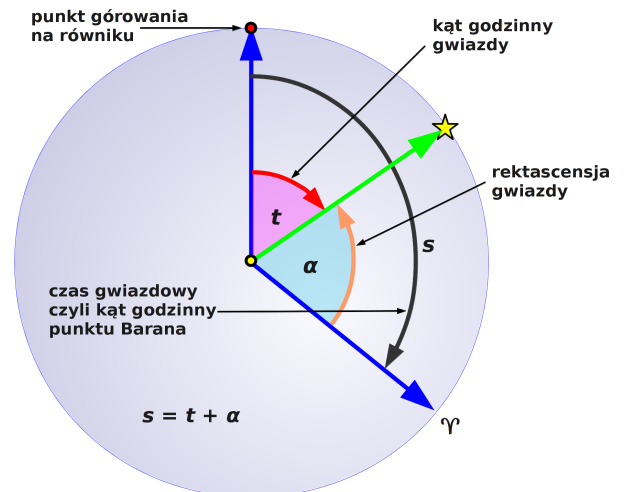
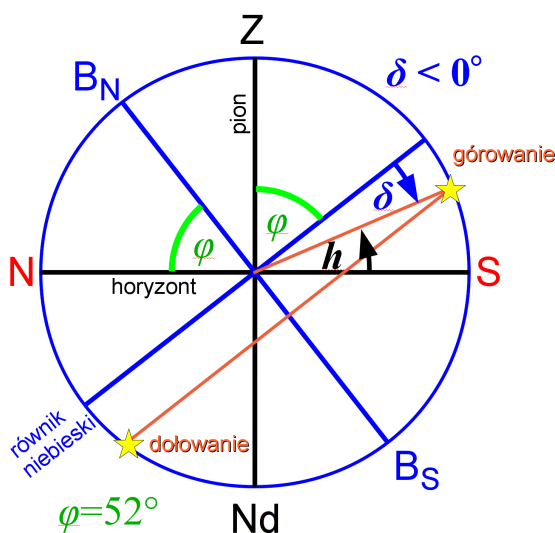
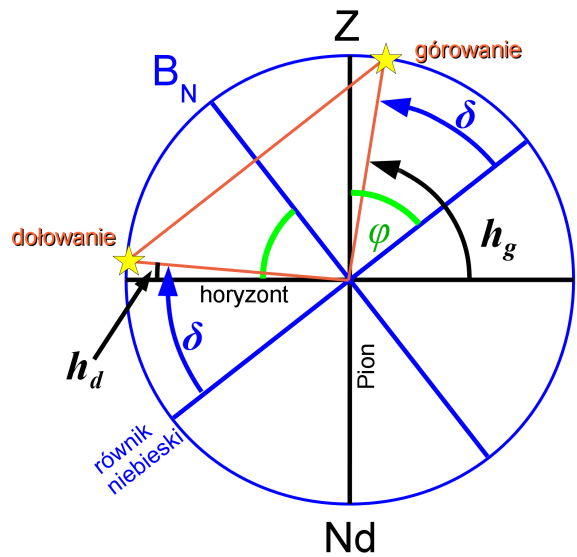
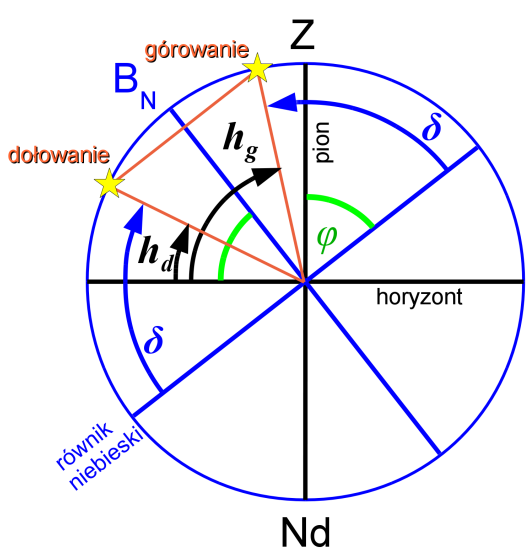


Równanie czasu ($\Delta T = \text{czas słoneczny prawdziwy} - \text{średni}$)



(δ) i rektascensja (α) wynoszą zero i zaczynają rosnąć.

- Miejscowy czas gwiazdowy to kąt godzinny punktu Barana i zawsze jest równy rektascensji gwiazd w danej chwili górujących.
- Miejscowy czas słoneczny prawdziwy to kąt godzinny środka tarczy Słońca powiększony o 12^h .



- • Różnica długości geograficznych obserwatorów jest zawsze równa różnicy ich miejscowych

czasów gwiazdowych i słonecznych oraz kątów godzinnych tego samego obiektu.