

Wykład udostępniam na licencji Creative Commons:

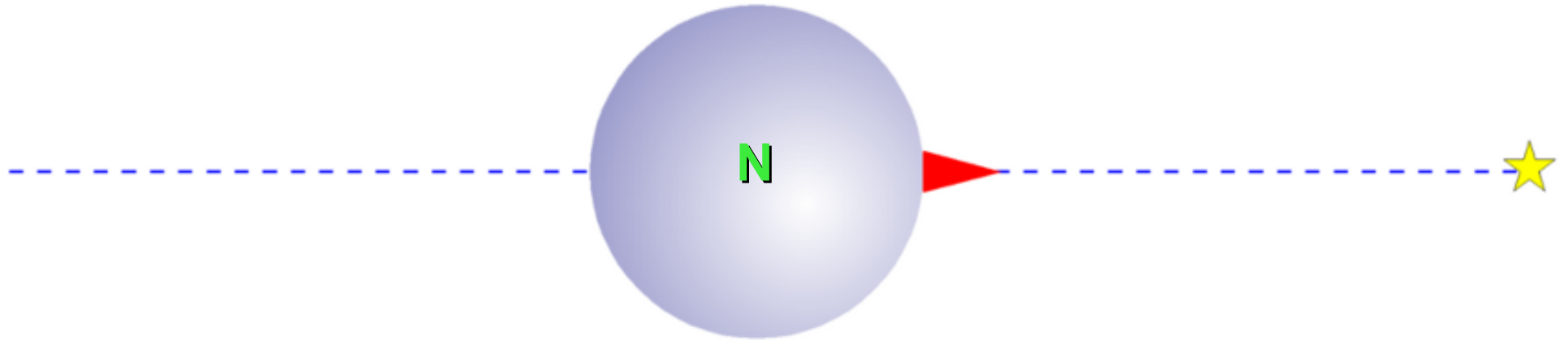


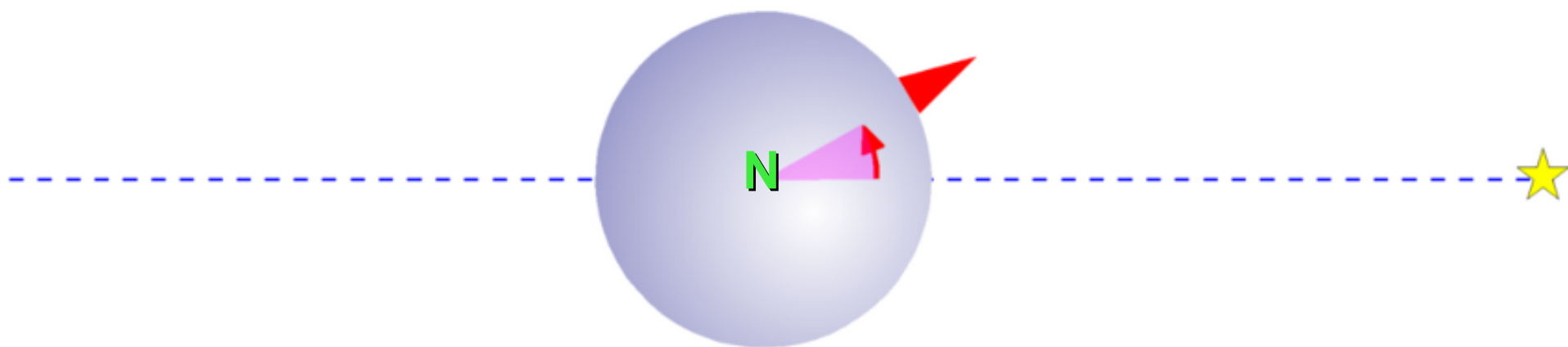
Ziemia jako zegar

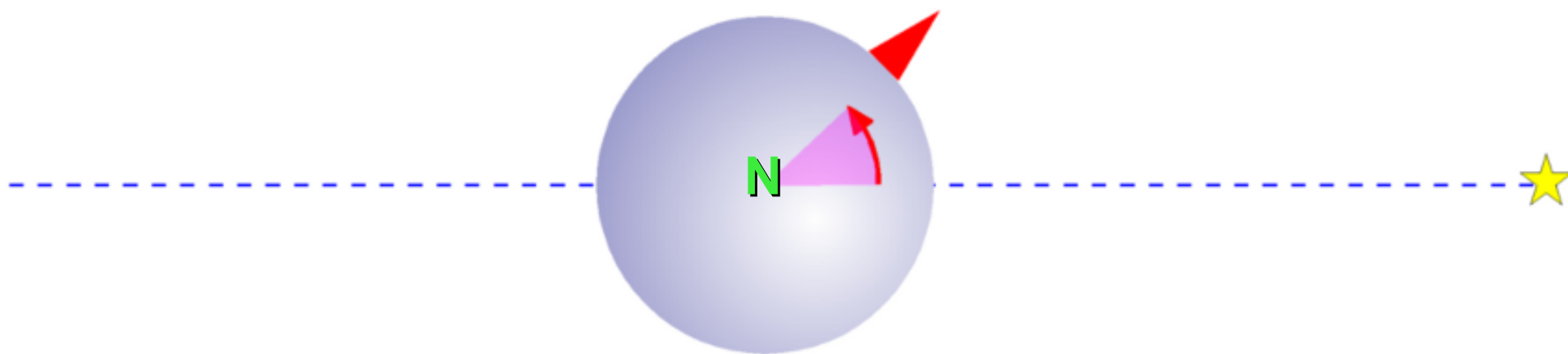
Piotr A. Dybczyński

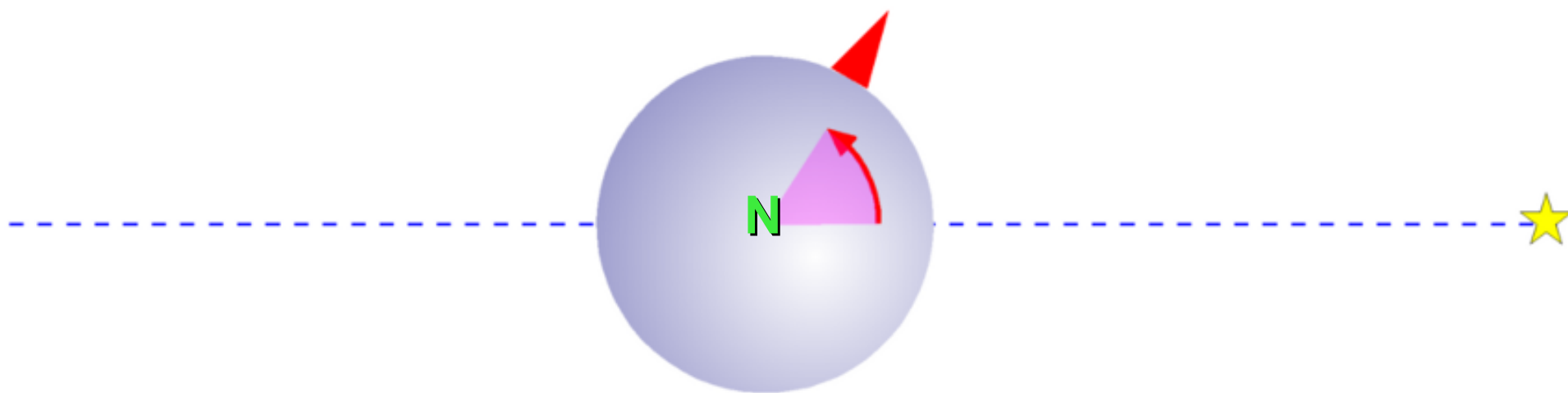


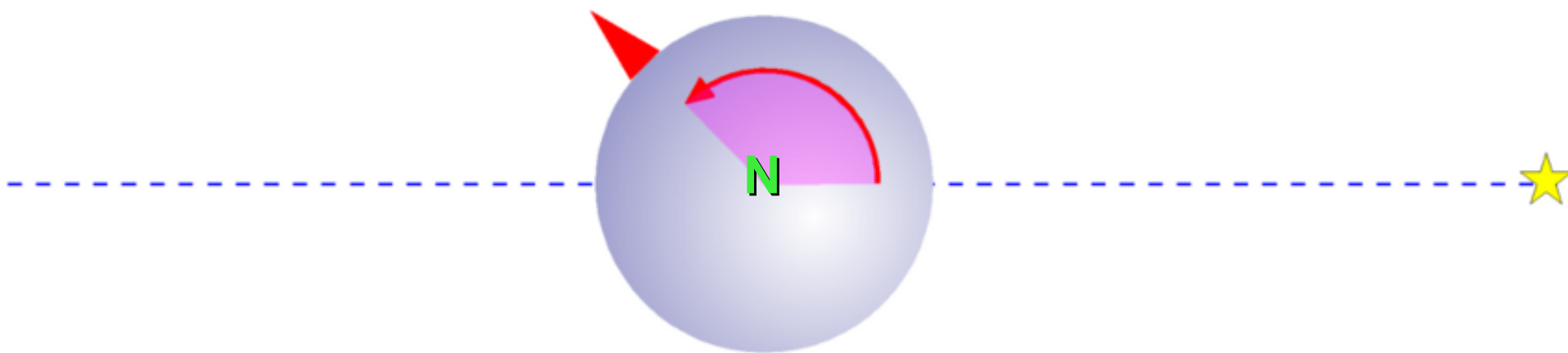
Czas gwiazdowy

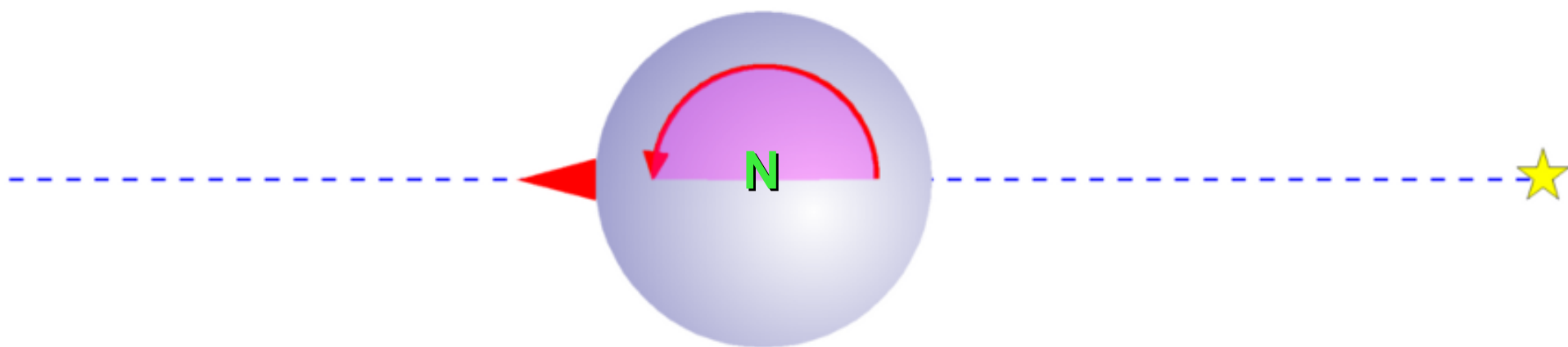


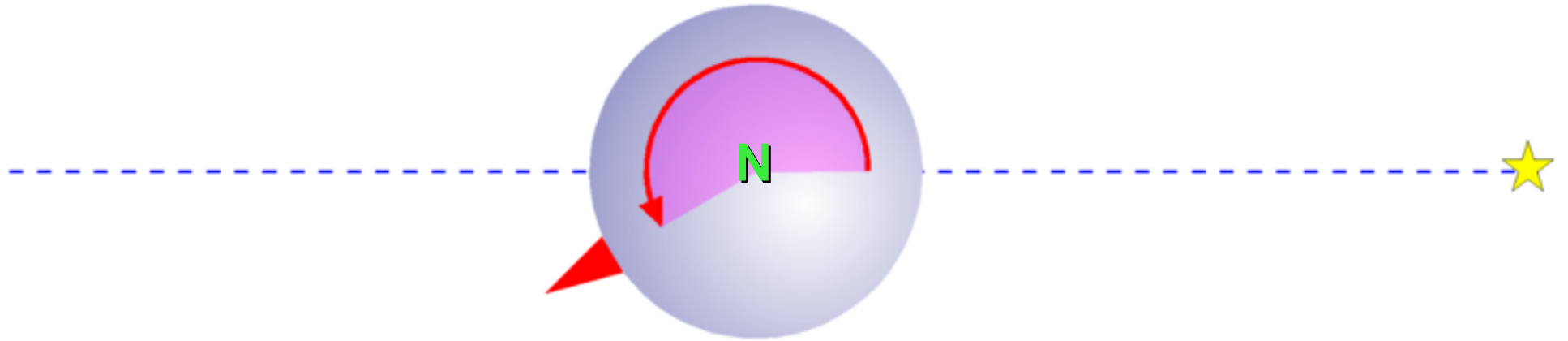


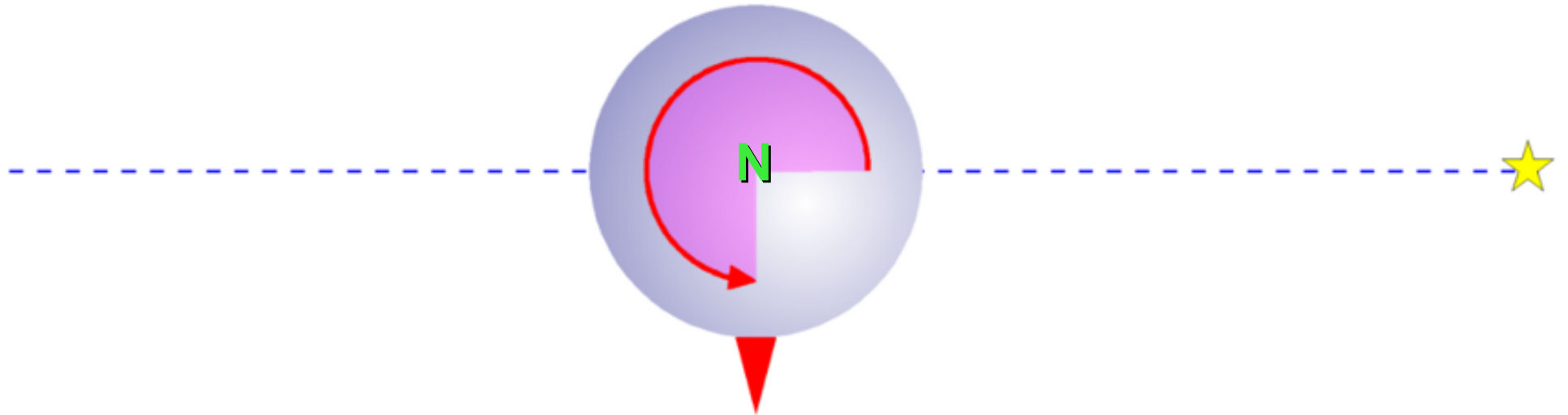


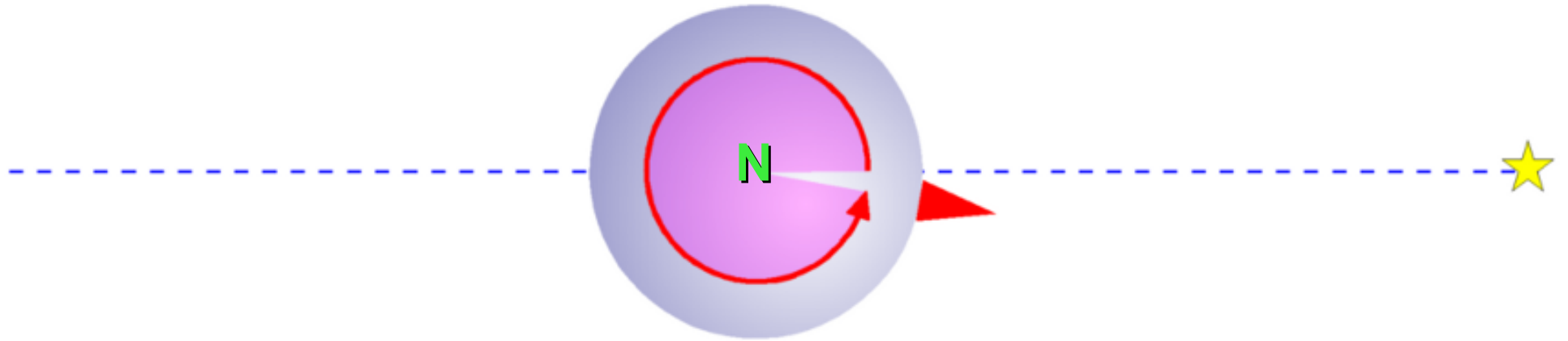


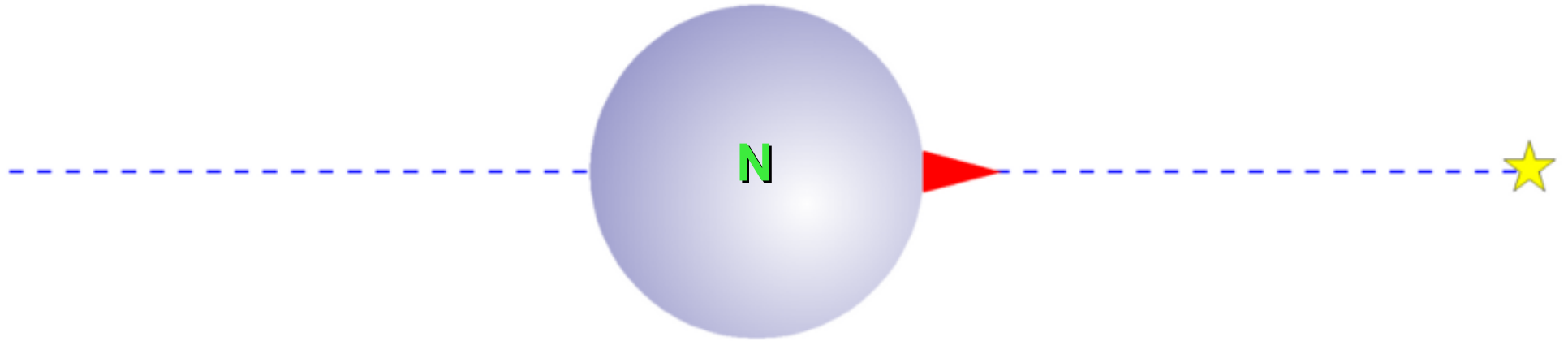


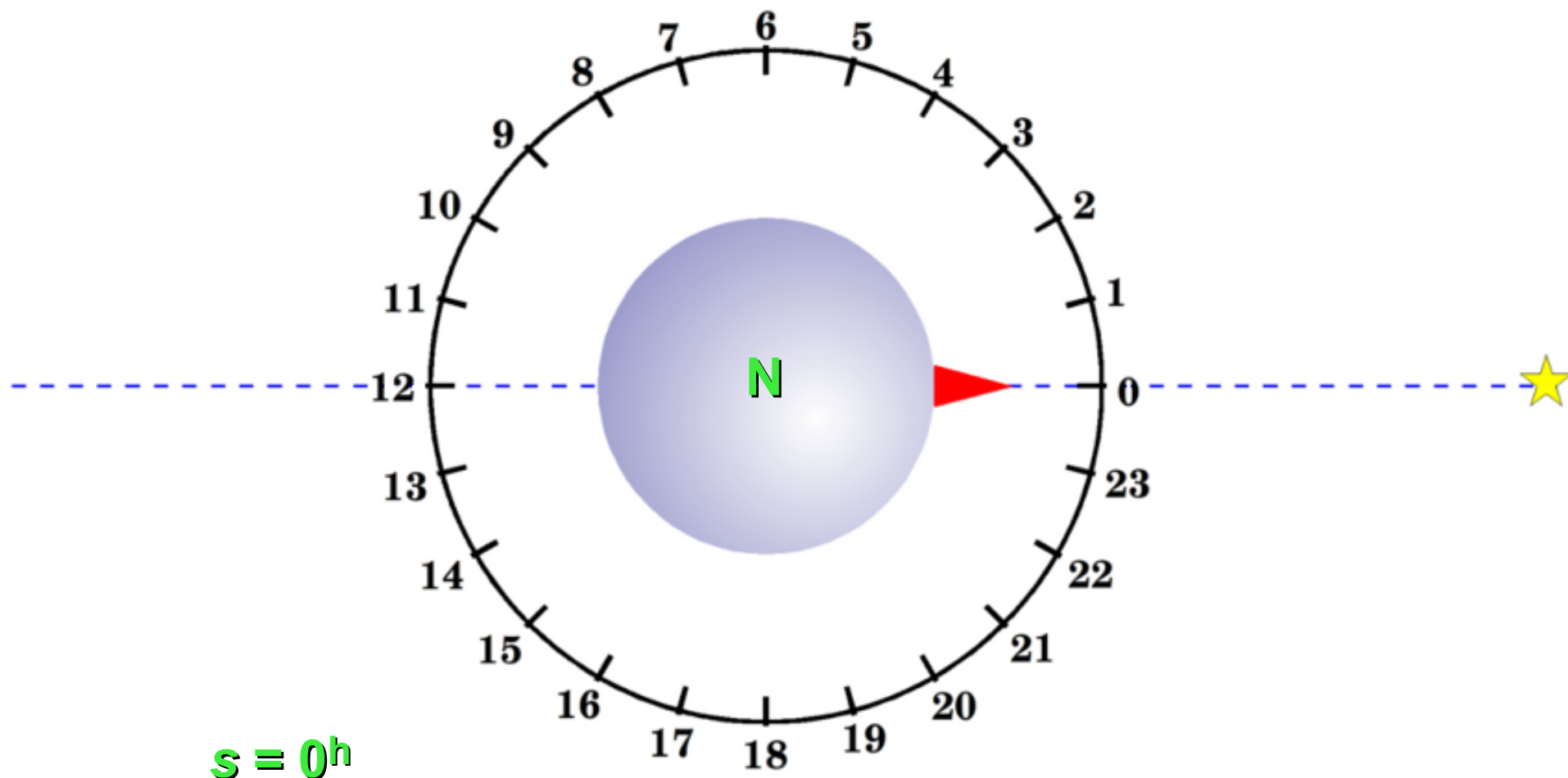


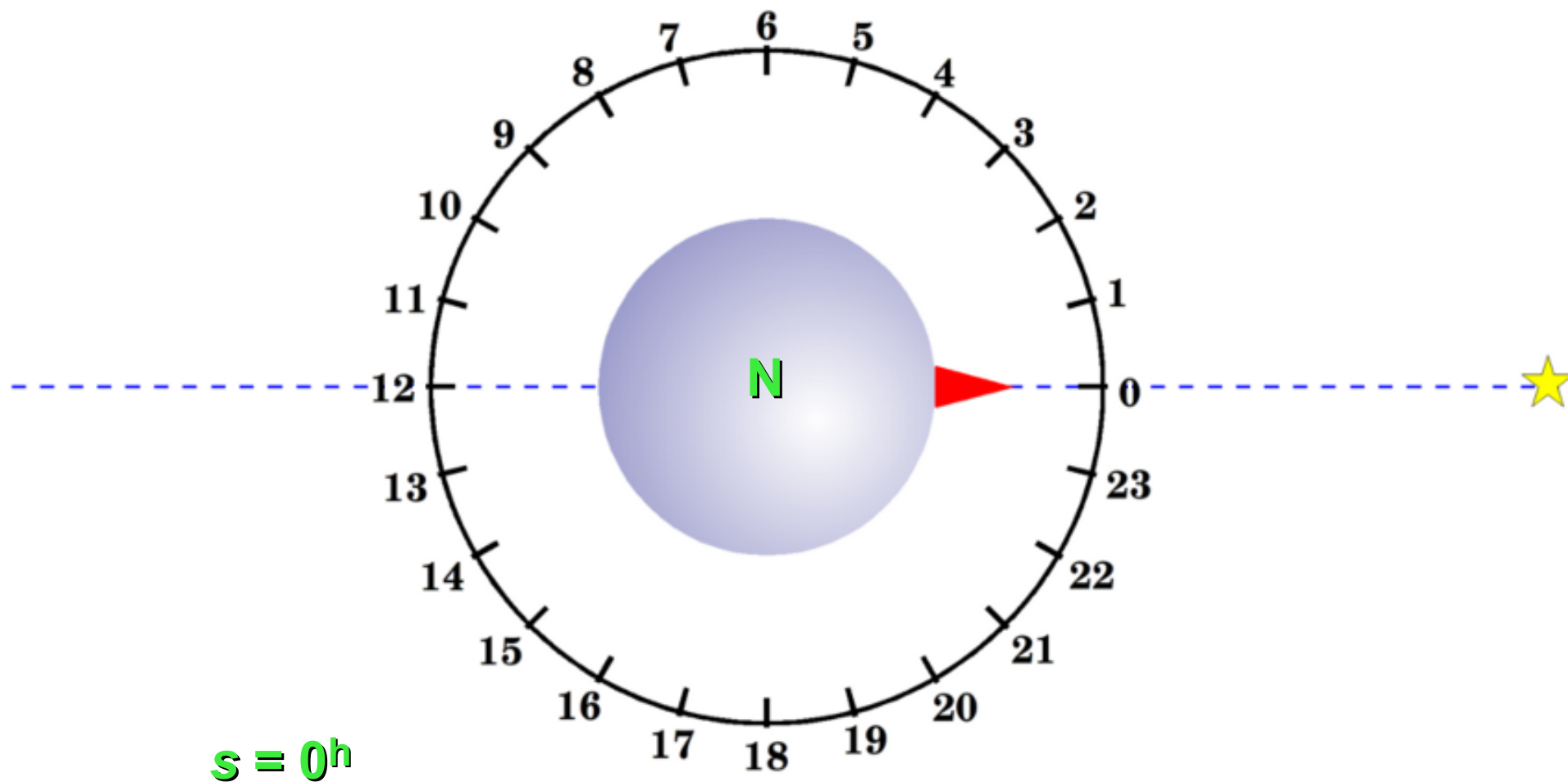




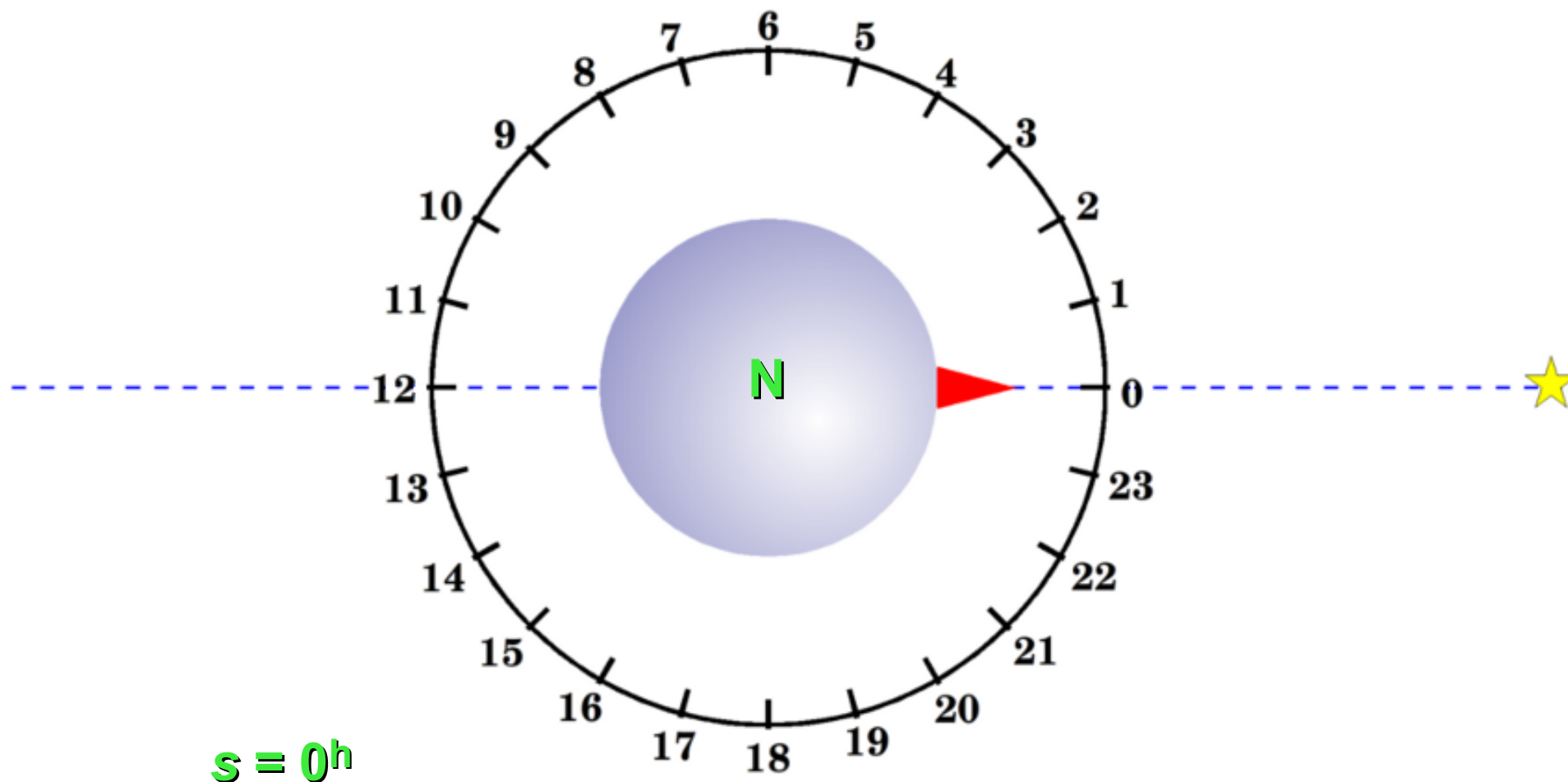








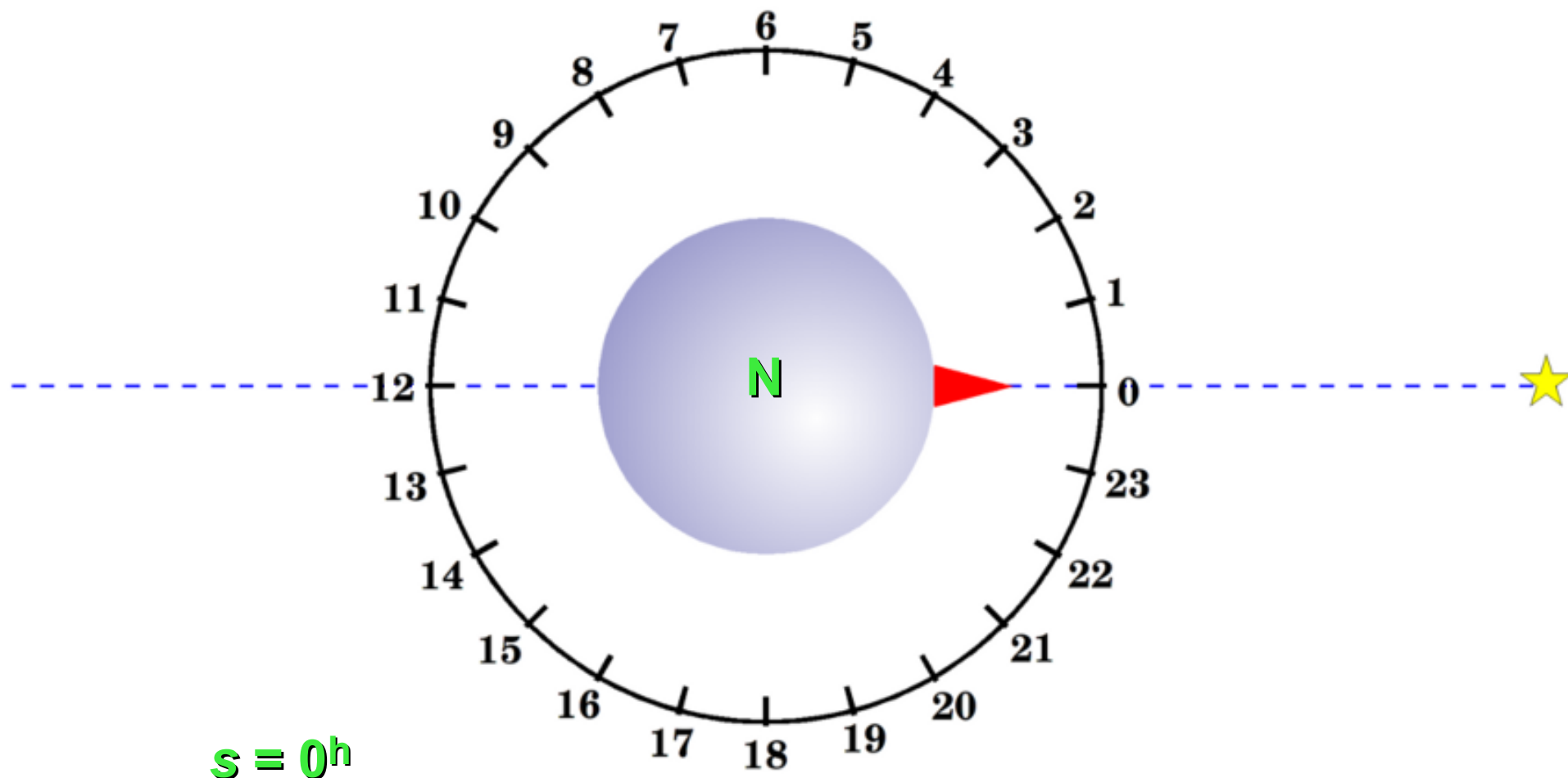
Czemu taka dziwna tarcza?

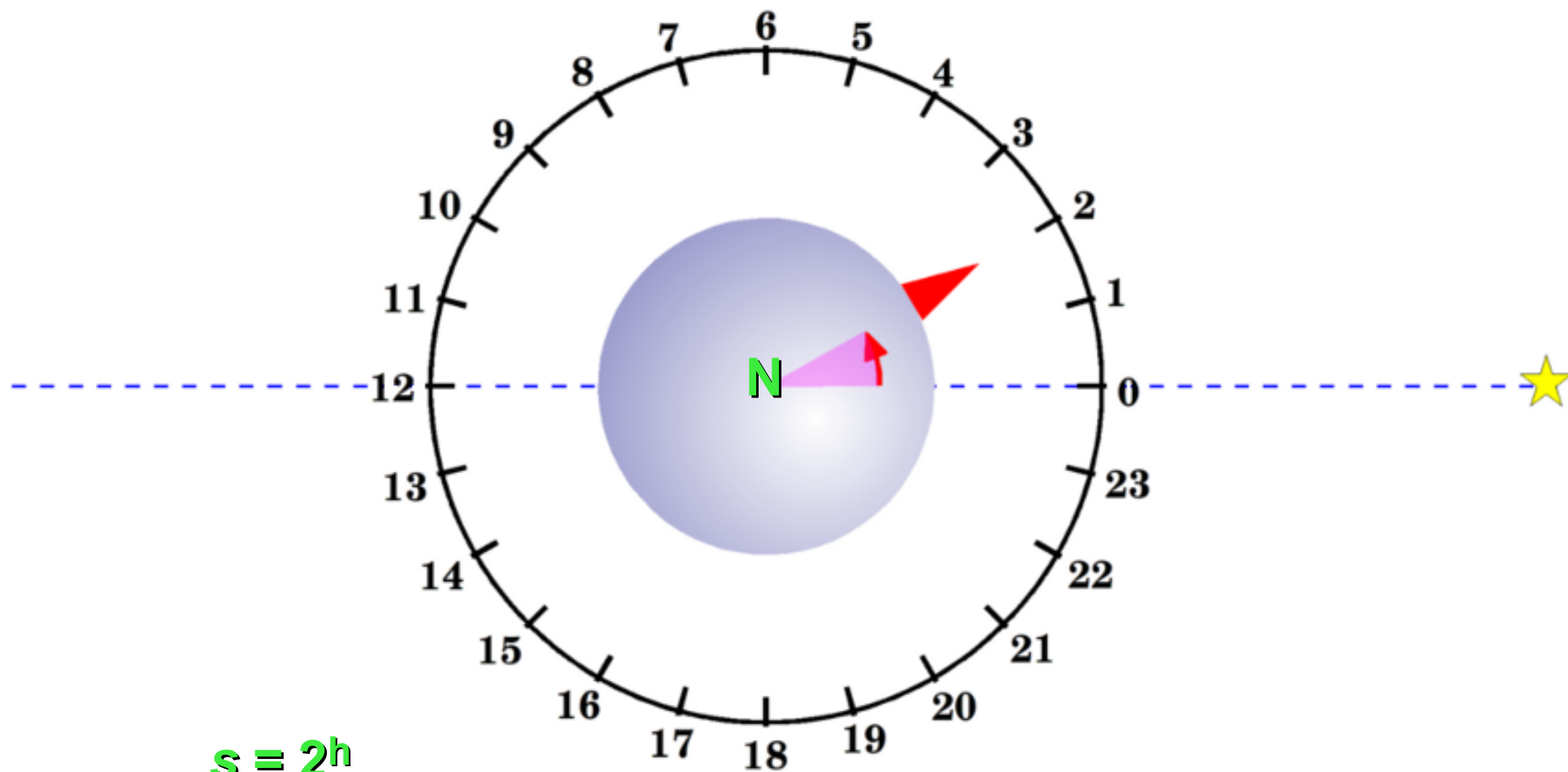


Czemu taka dziwna tarcza?
Bo astronomowie mierzą niektóre kąty w godzinach...

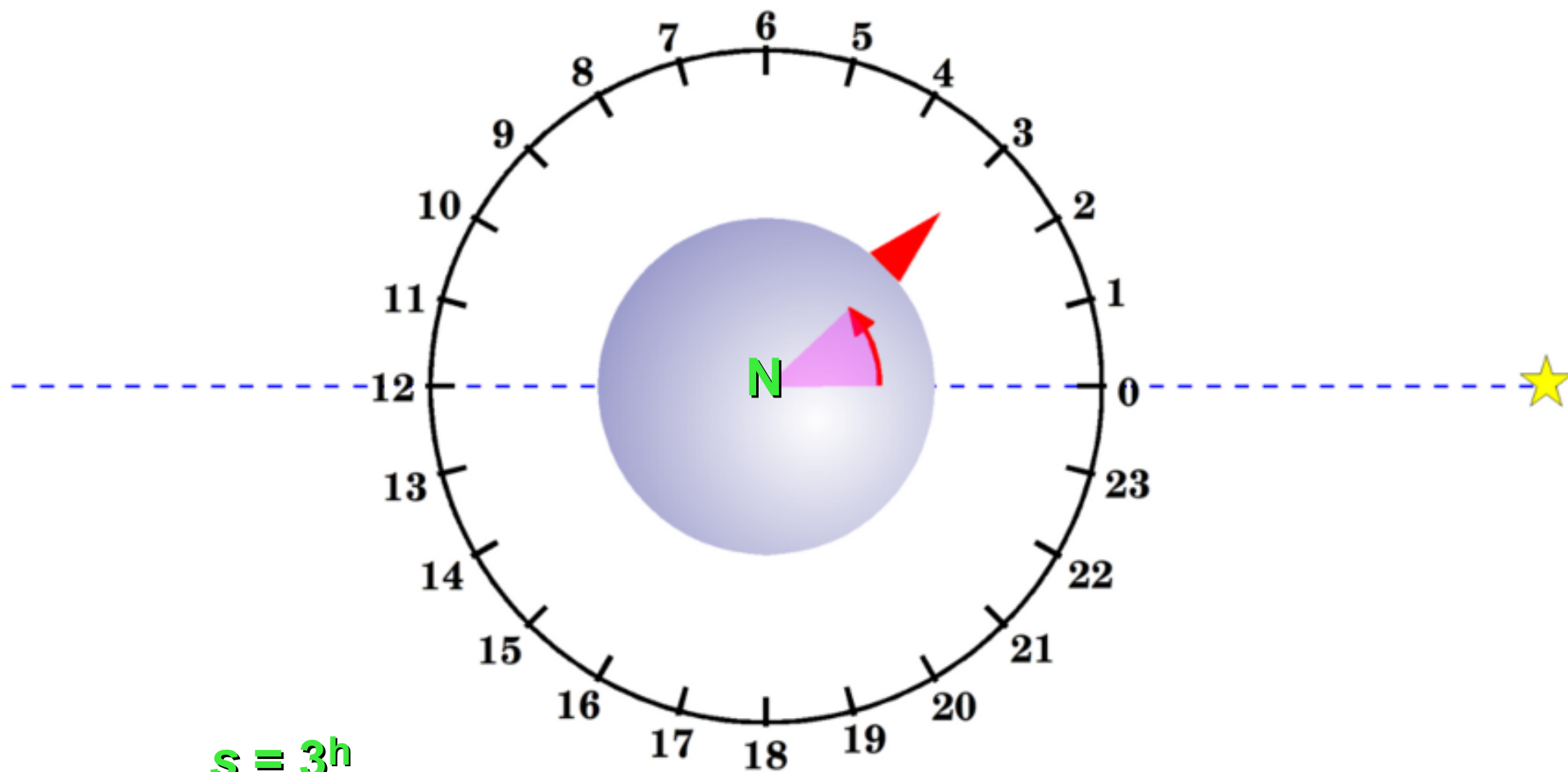
Miara czasowa kątów

- $360^{\circ} = 24^h$
- $15^{\circ} = 1^h = 60^m$
- $1^{\circ} = 4^m$
- $60' = 4^m$
- $15' = 1^m = 60^s$
- $1' = 4^s$
- $60'' = 4^s$
- $15'' = 1^s$

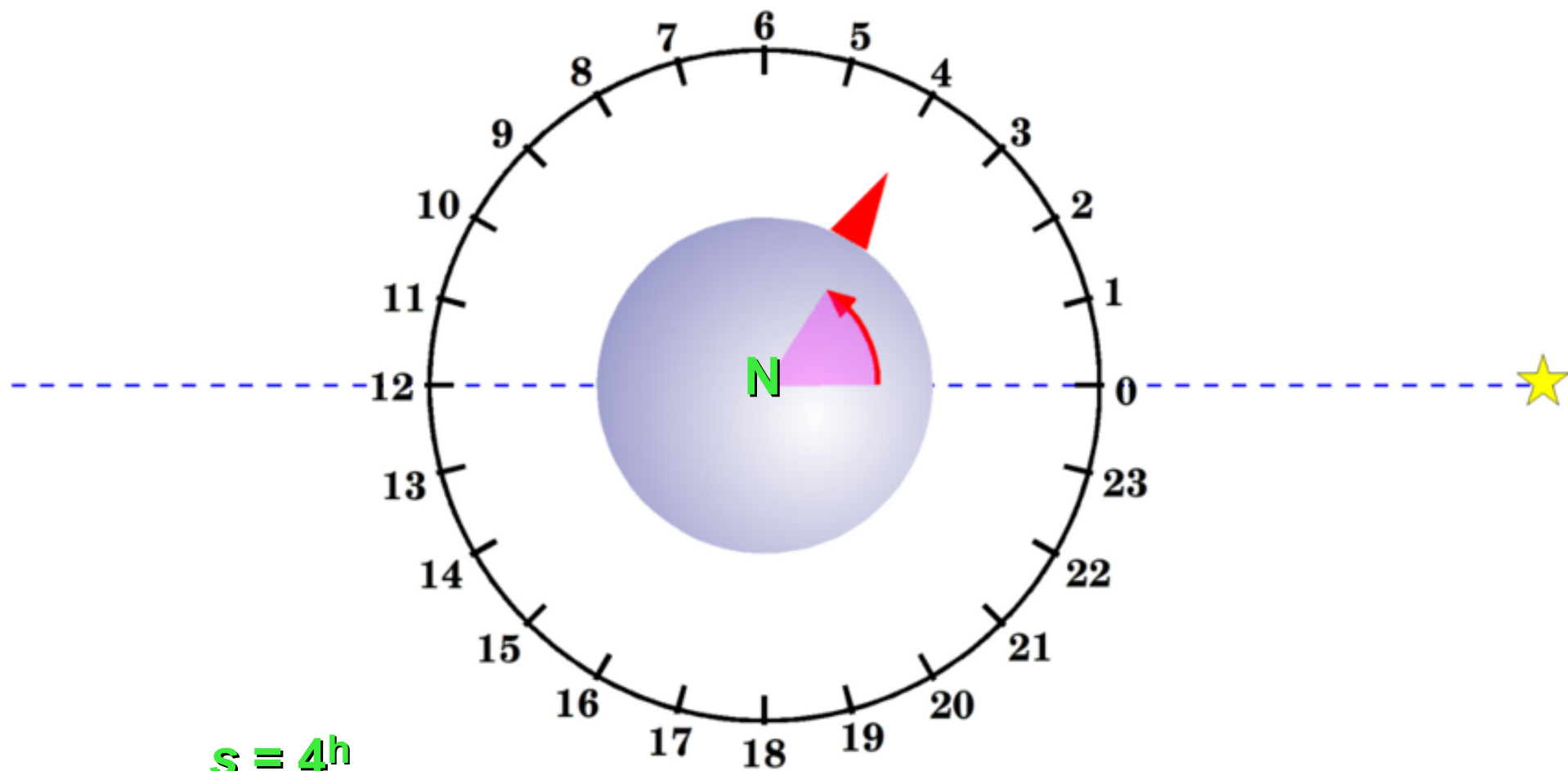


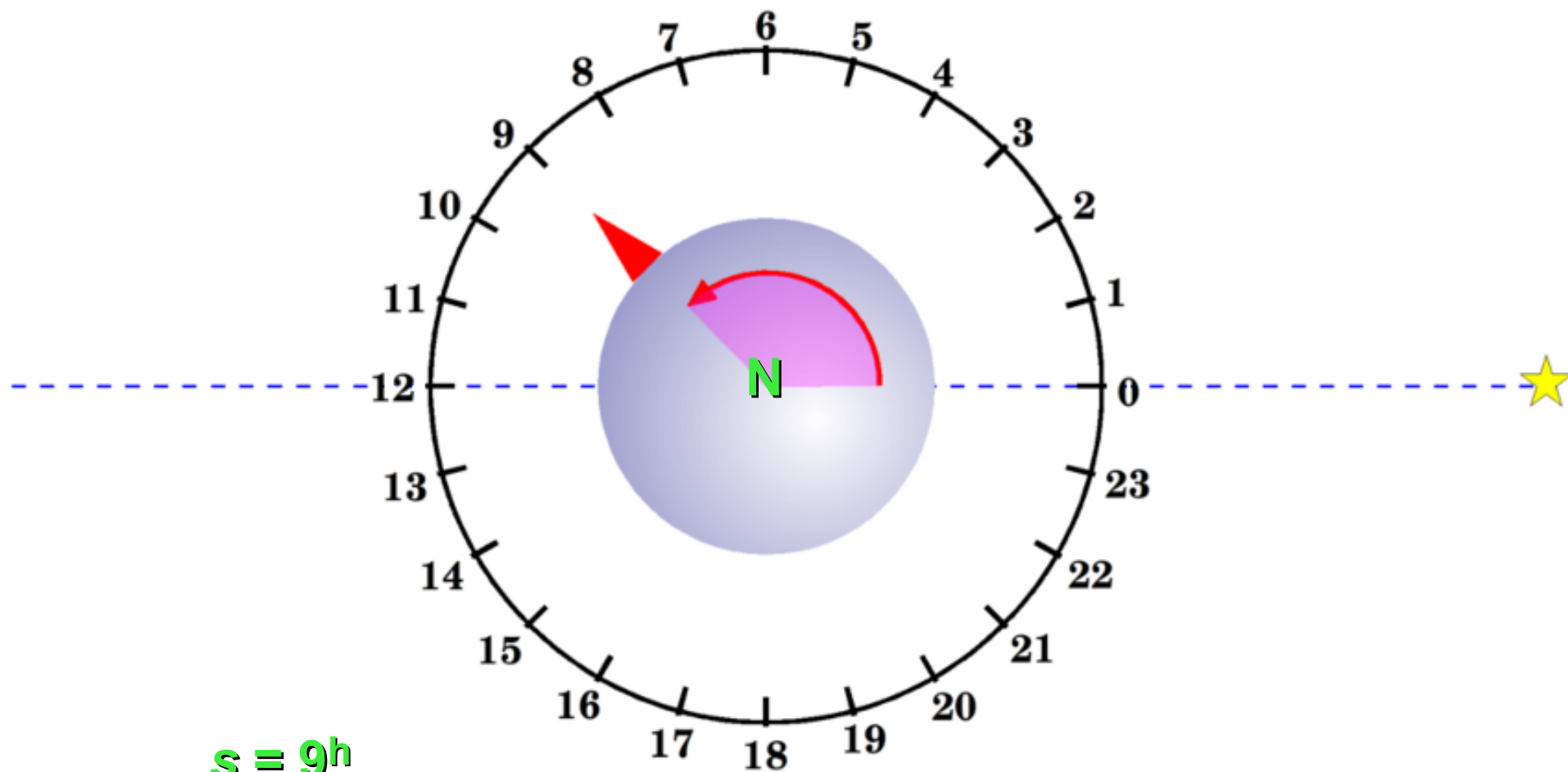


$$s = 2h$$

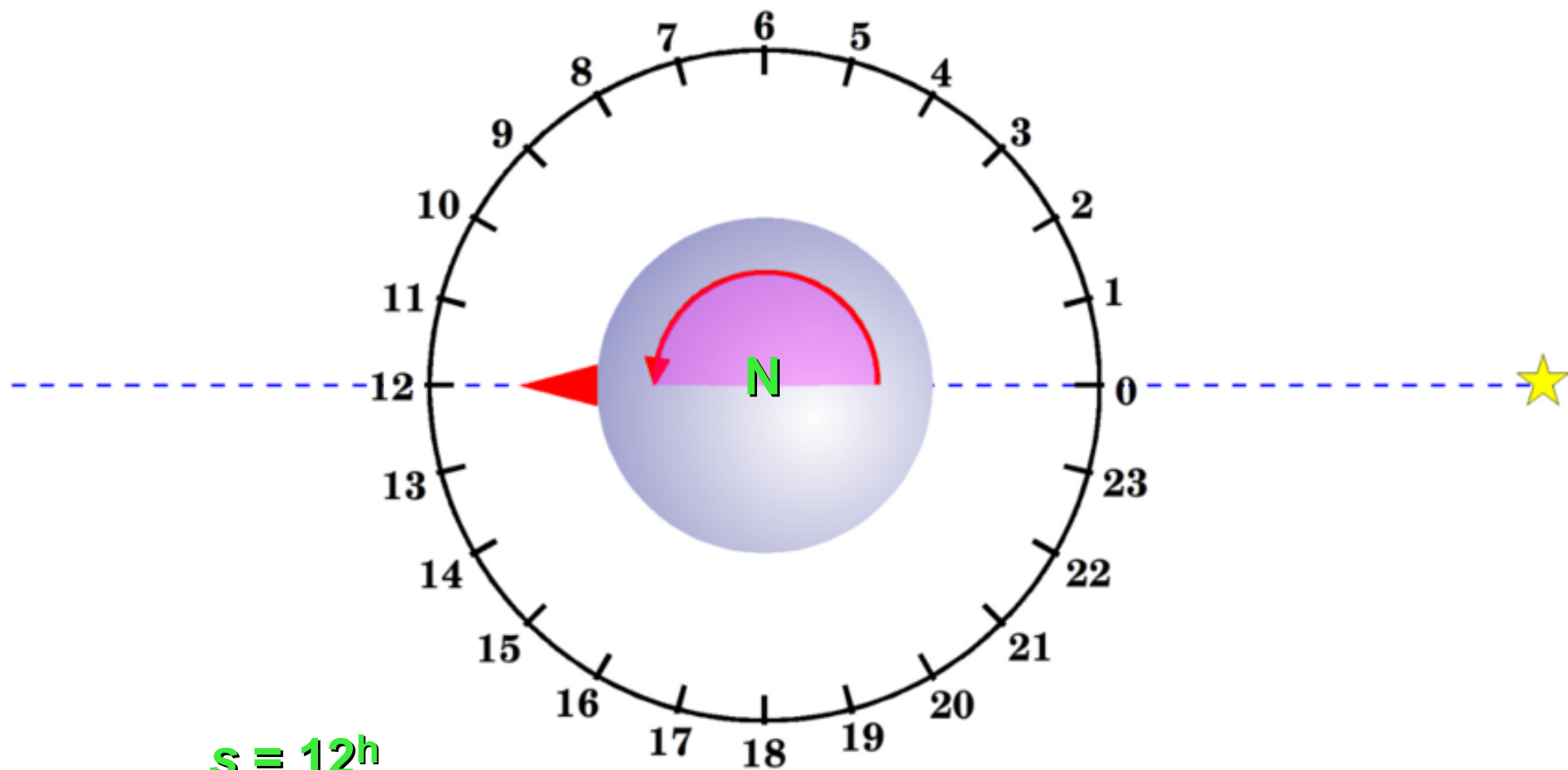


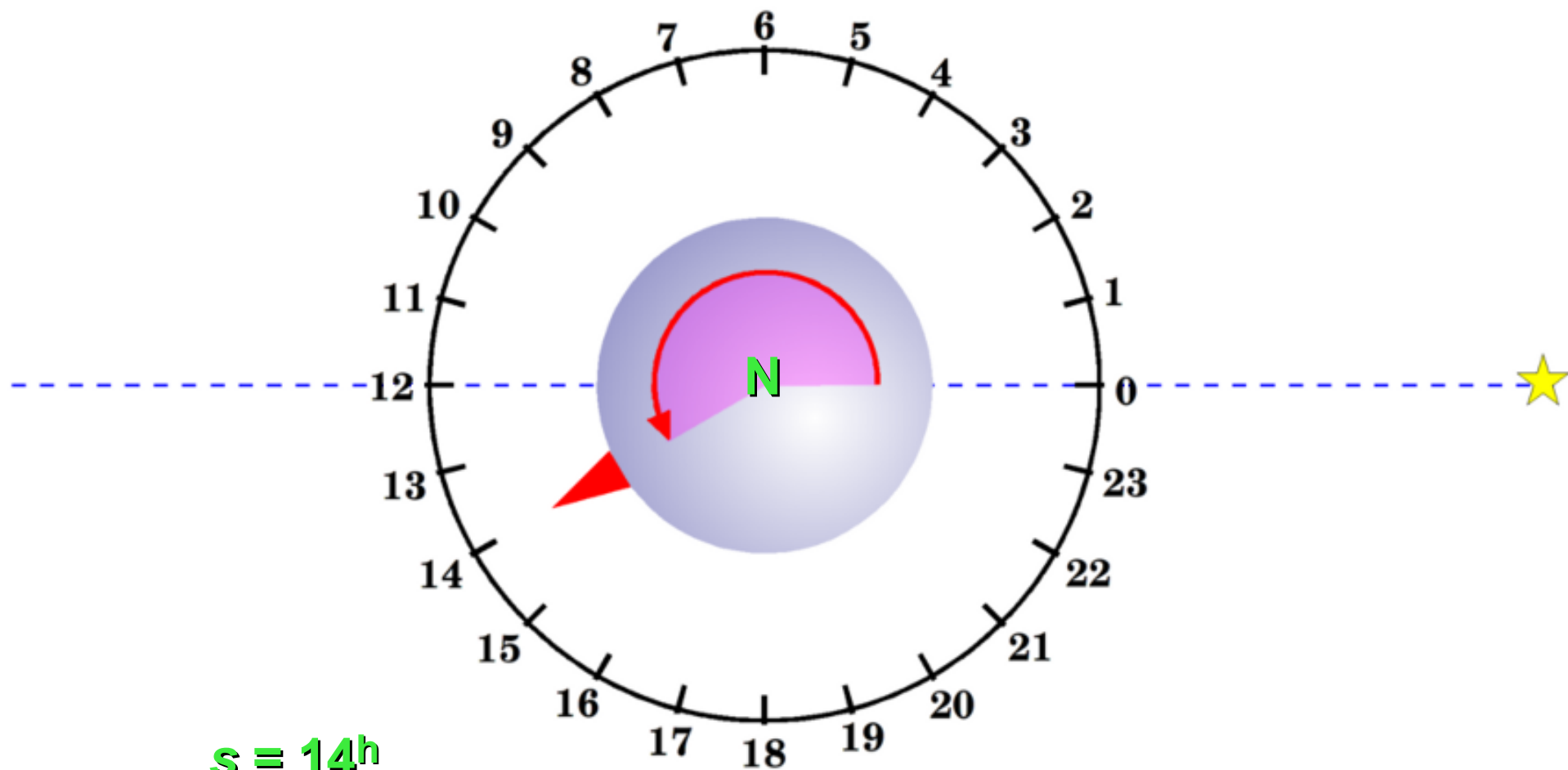
$$s = 3h$$

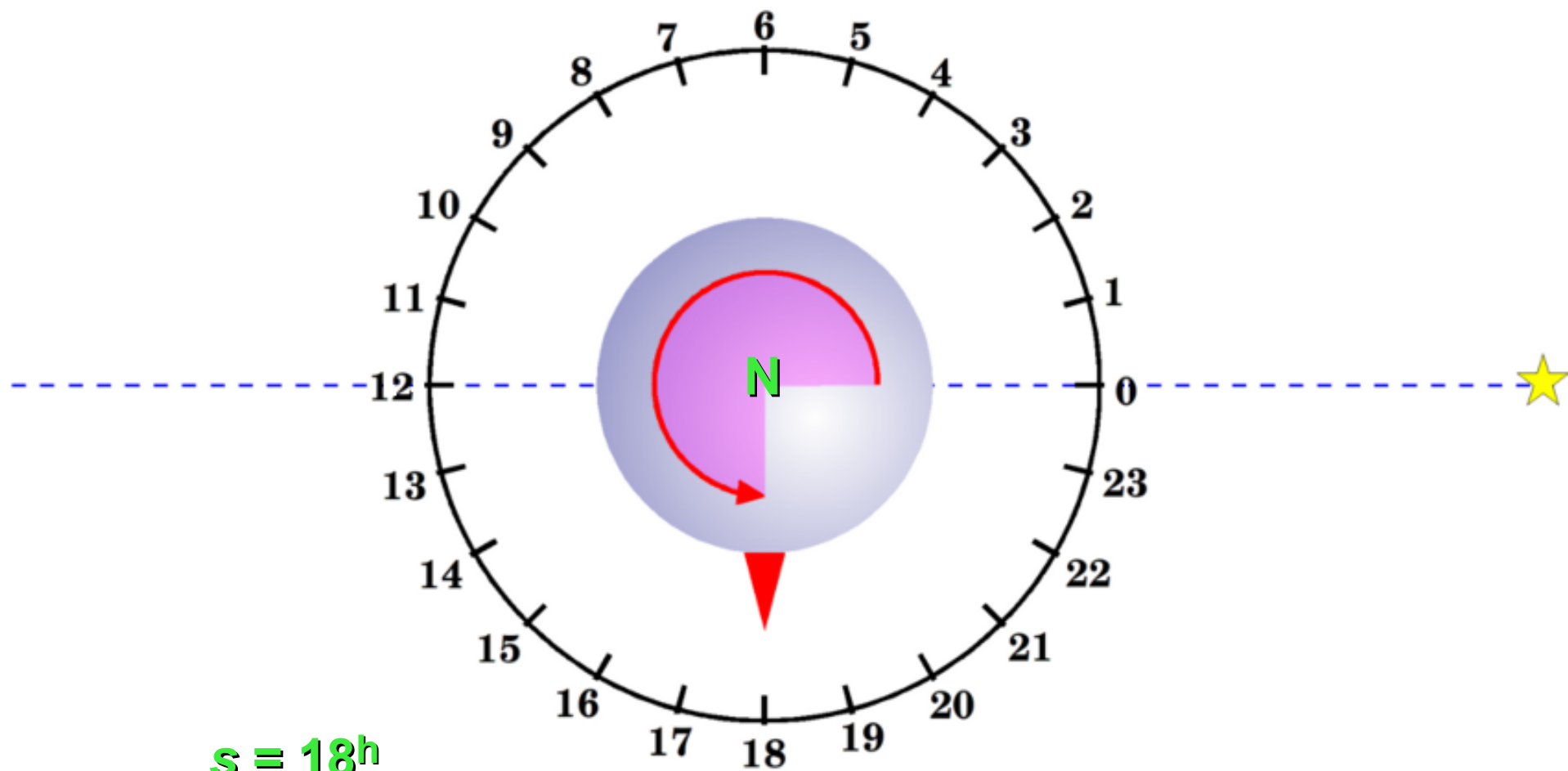




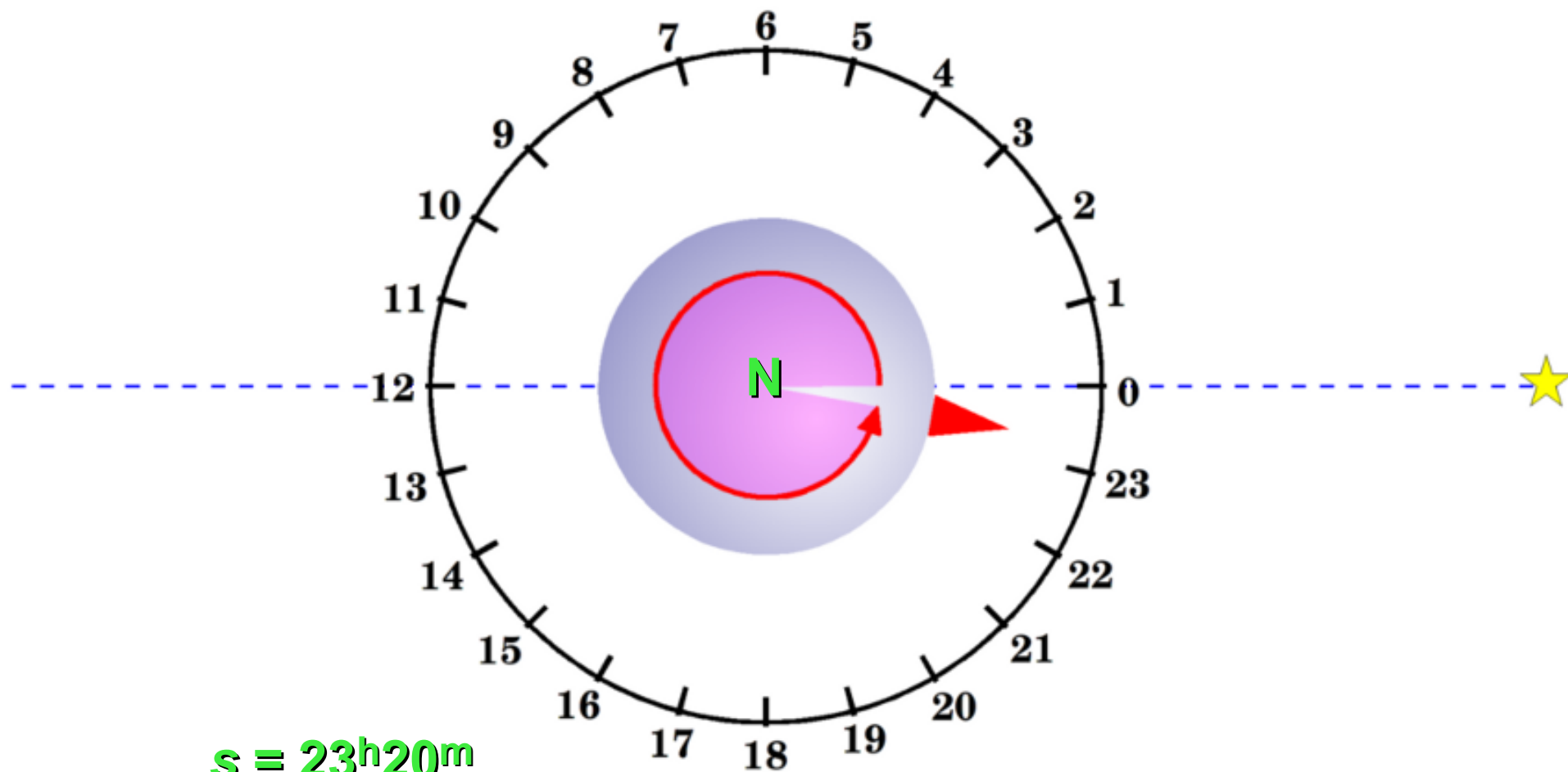
$$s = gh$$



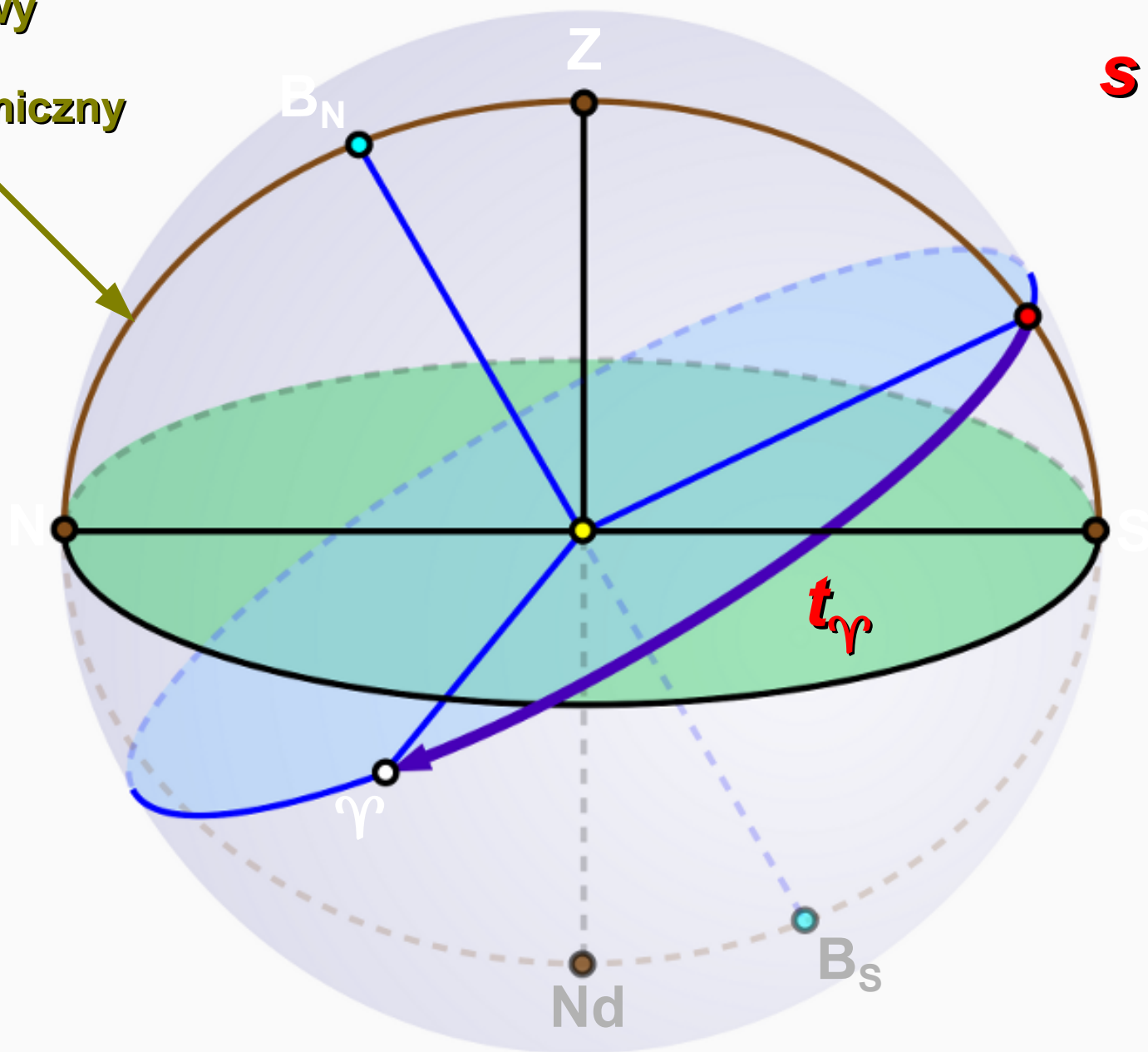




$s = 18^h$



miejscowy
południk
astronomiczny



$$s = t_{\gamma}$$

t_{γ}

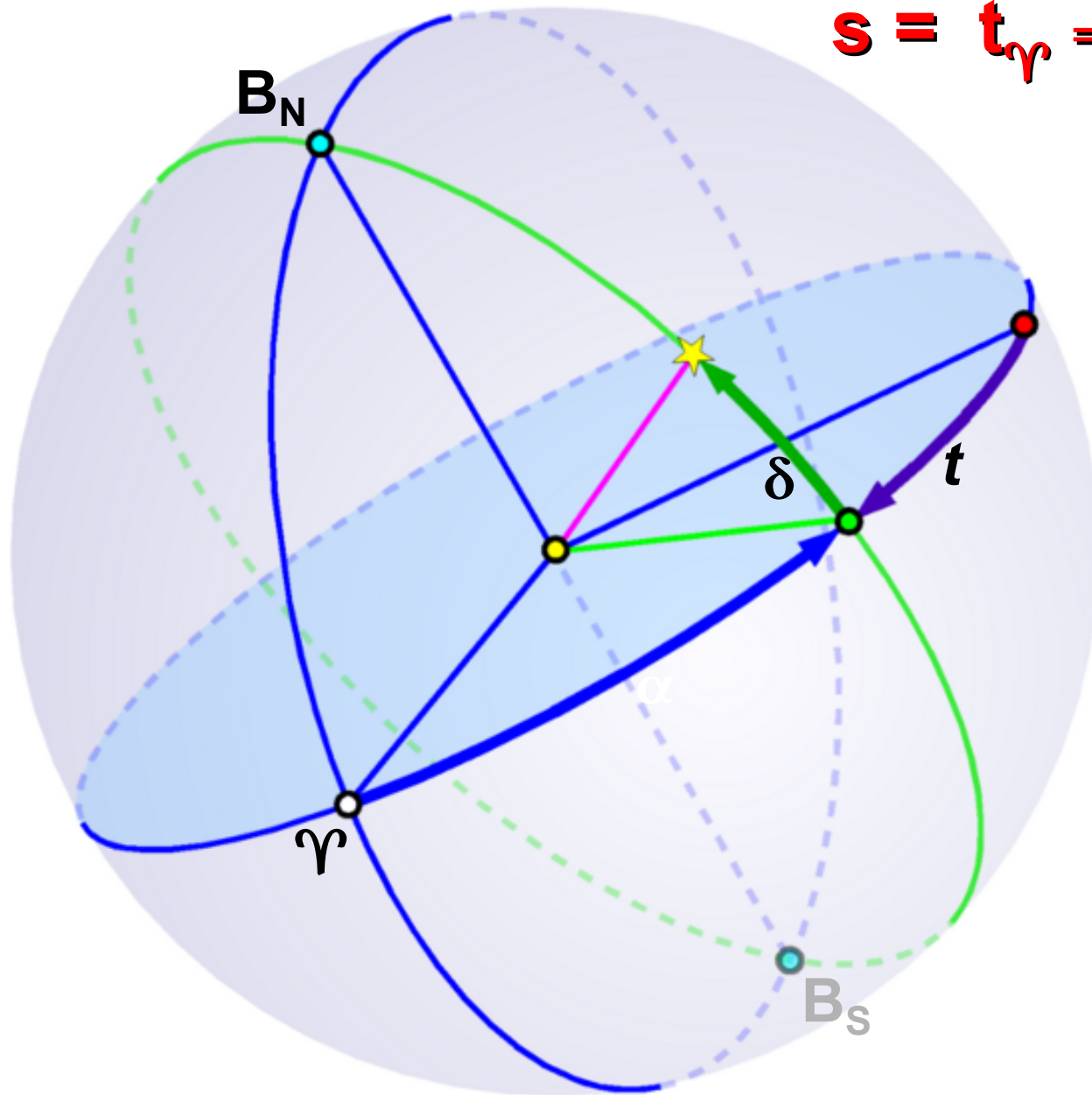
γ

B_S

N_d

Definicja: czas gwiazdowy to kąt godzinny punktu Barana

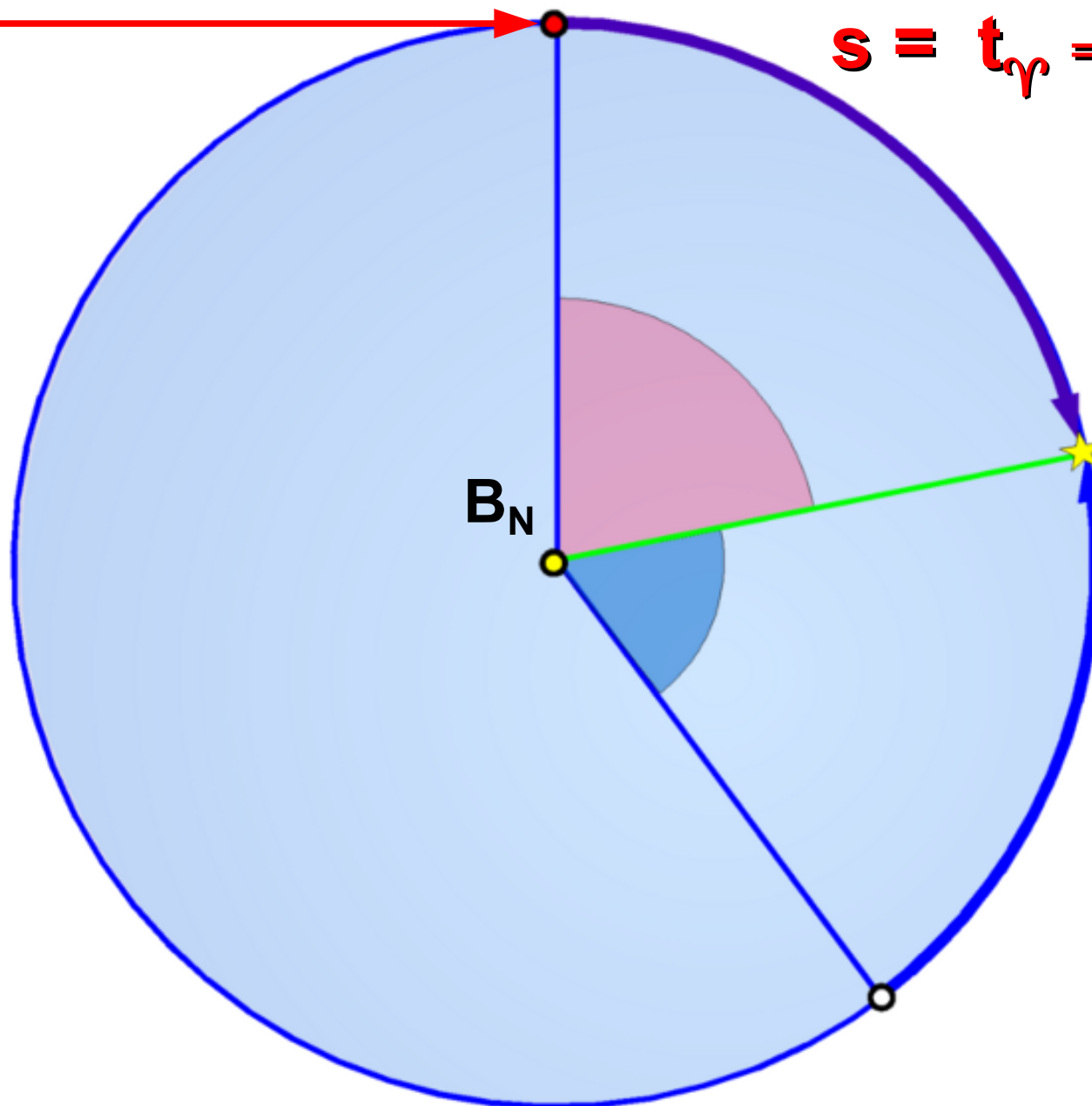
$$\mathbf{s} = \mathbf{t}_\gamma = \mathbf{t}_* + \boldsymbol{\alpha}_*$$



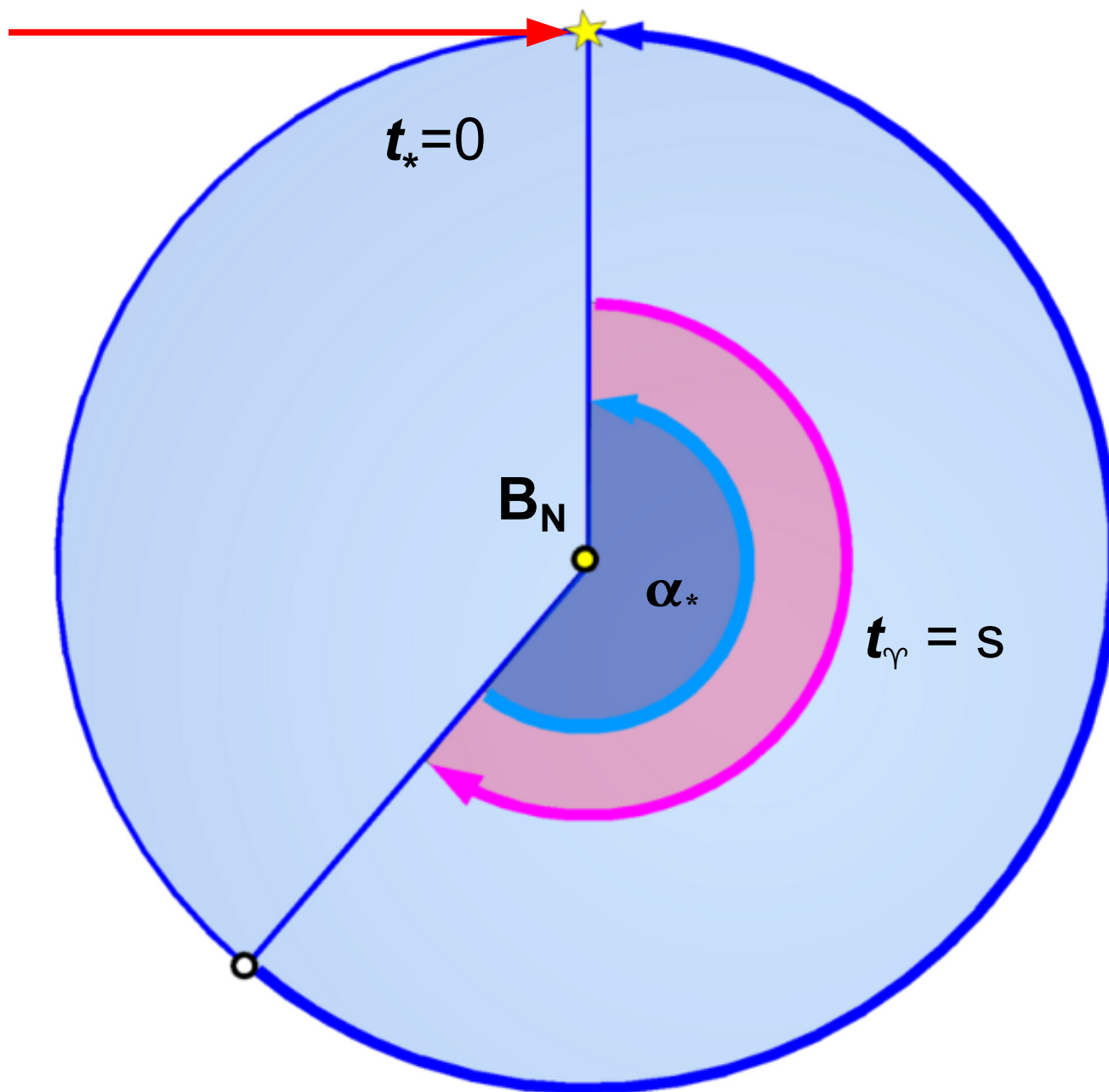
punkt
górowania
na równiku



$$s = t_\gamma = t_* + \alpha_*$$



punkt
górowania
na równiku



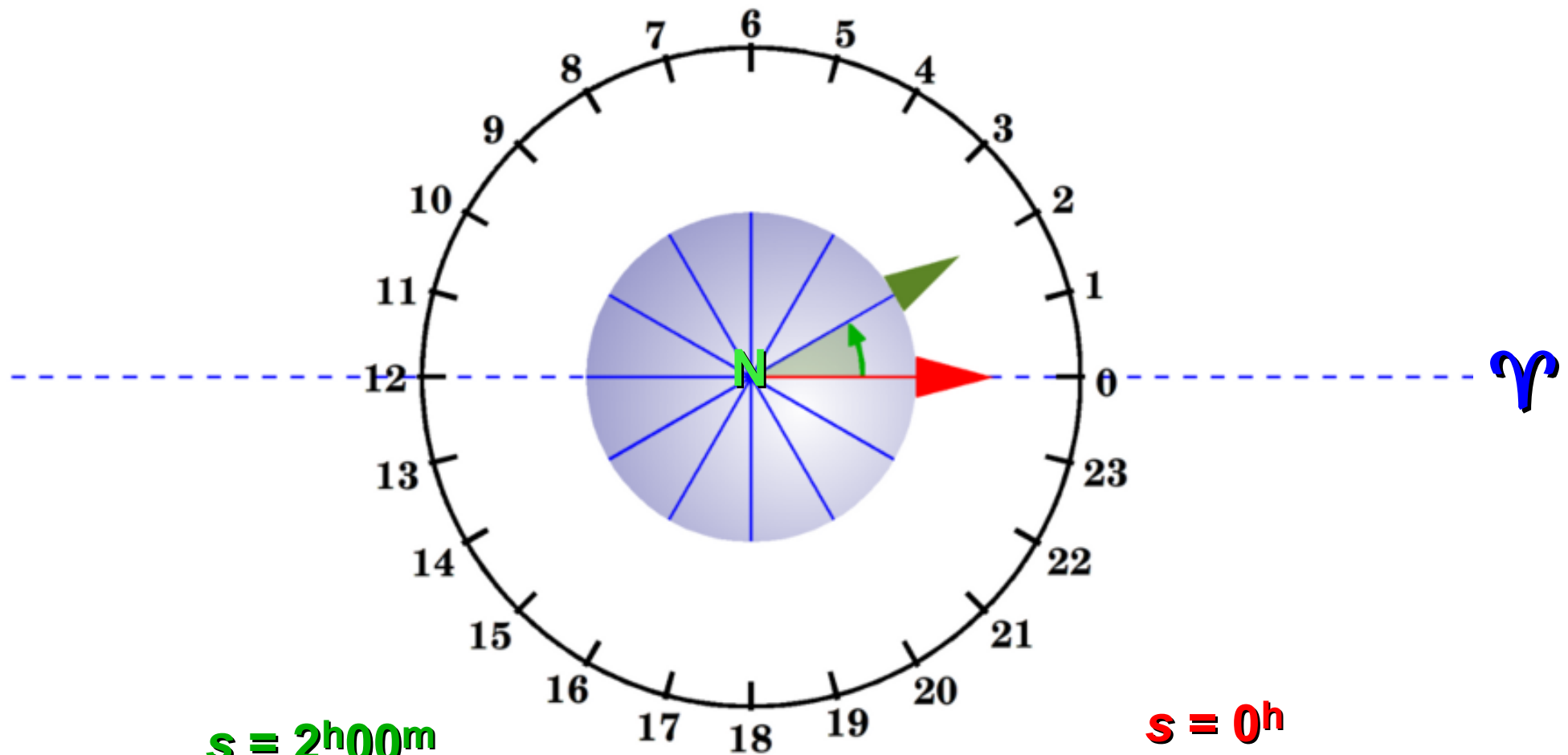
Czas gwiazdowy (t_γ) jest zawsze równy rektascensji gwiazd górujących!

Czas gwiazdowy jest czasem miejscowym

to znaczy, że w miejscach o różnej długości geograficznej jest różny czas gwiazdowy.

Równy czas gwiazdowy mają tylko miejsca na tym samym południku geograficznym.

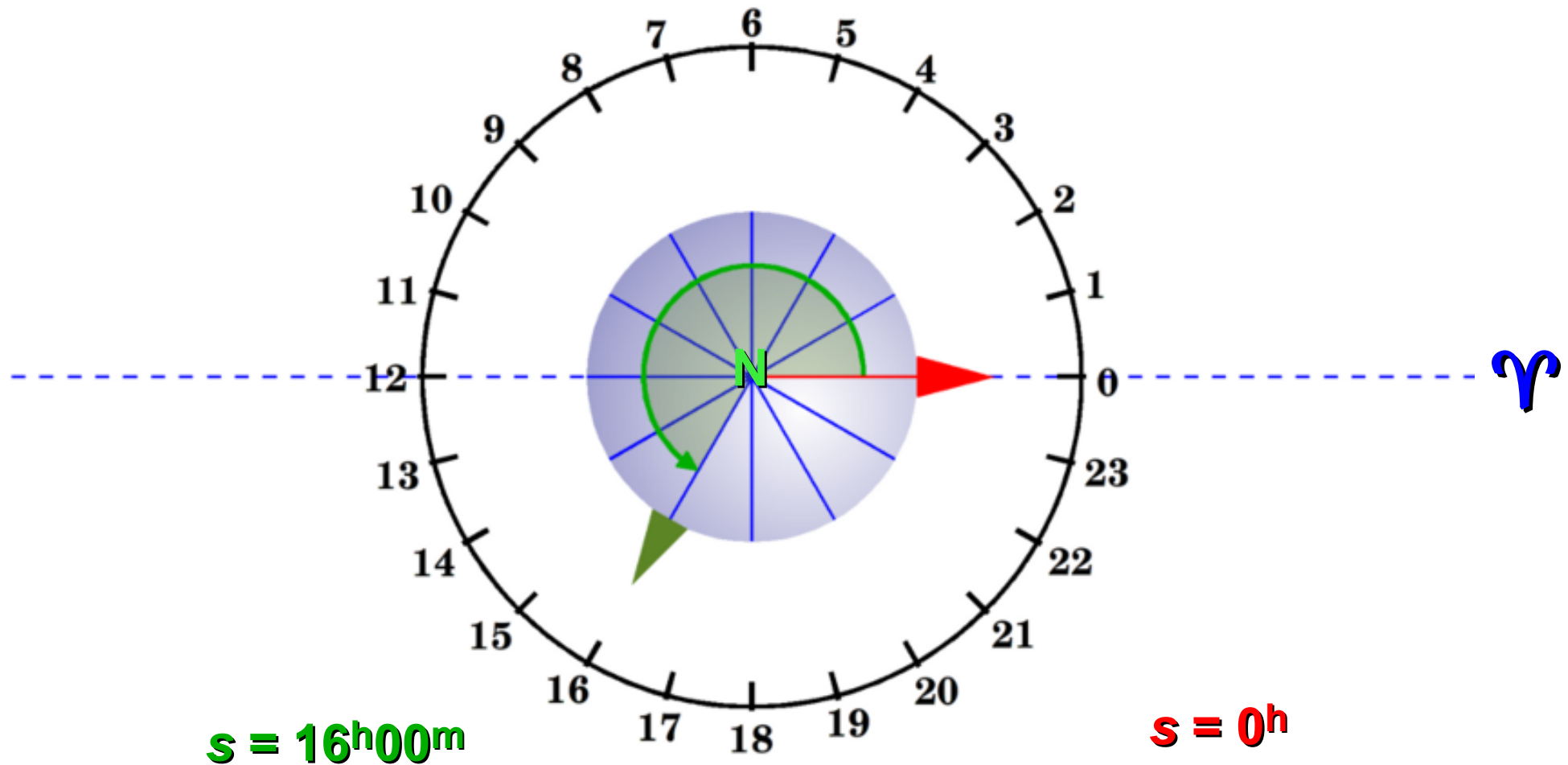
$$\lambda_E = 30^\circ = 2^h$$



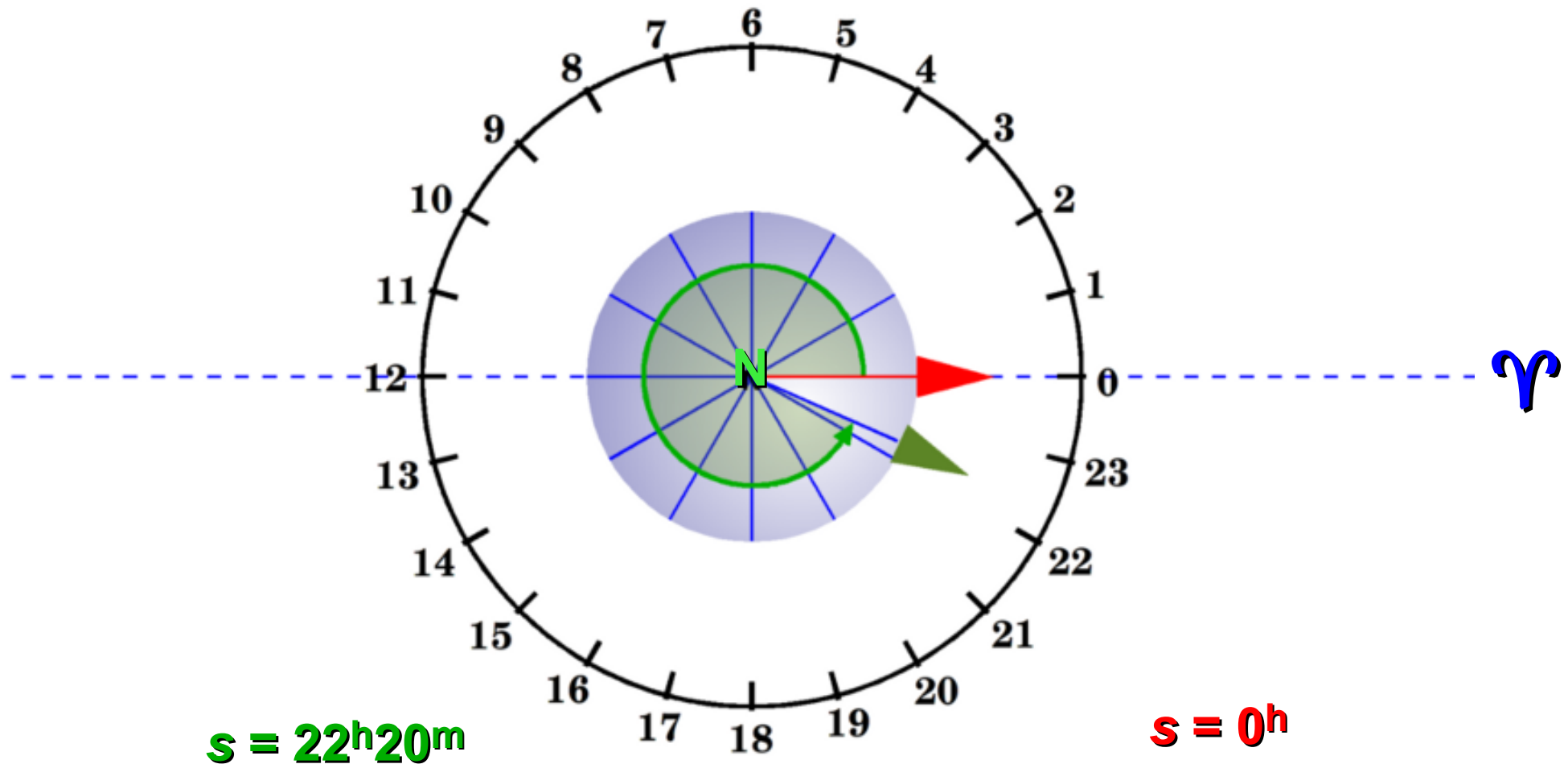
$$s = 2^h 00^m$$

$s = 0^h$
(czas gwiazdowy
na południku 0)

$$\lambda_E = 240^\circ = 16^{\text{h}}00^{\text{m}}$$



$$\lambda_E = 335^\circ = 22^{\text{h}}20^{\text{m}}$$



$$s = 22^{\text{h}}20^{\text{m}}$$

$$s = 0^{\text{h}}$$

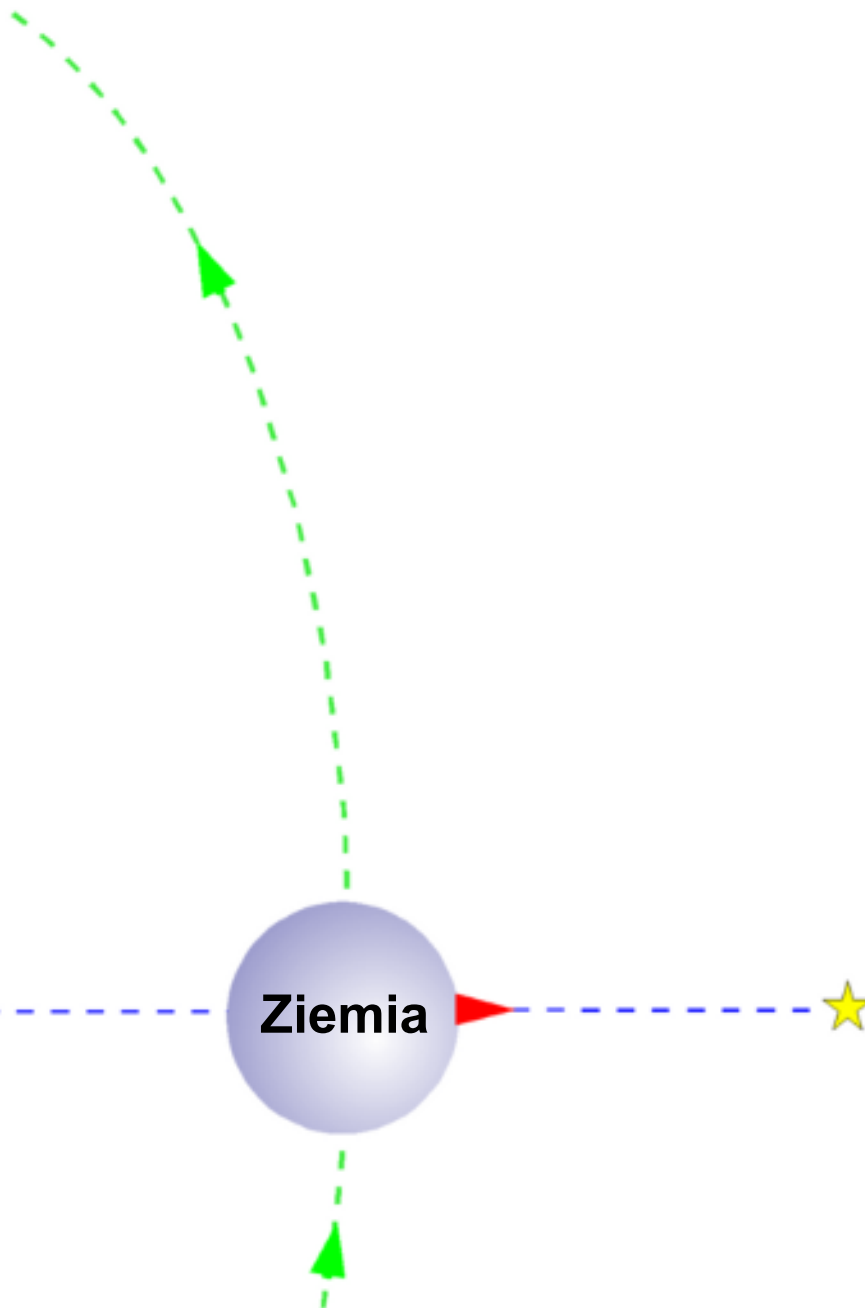
Pomiar kąta godzinnego dowolnej gwiazdy o znanej rektascensji jest pomiarem czasu gwiazdowego.

W szczególności może to być obserwacja górowania gwiazdy – wtedy jej kąt godziny wynosi zero a czas gwiazdowy jest równy jej rektascensji.

Czas słoneczny prawdziwy

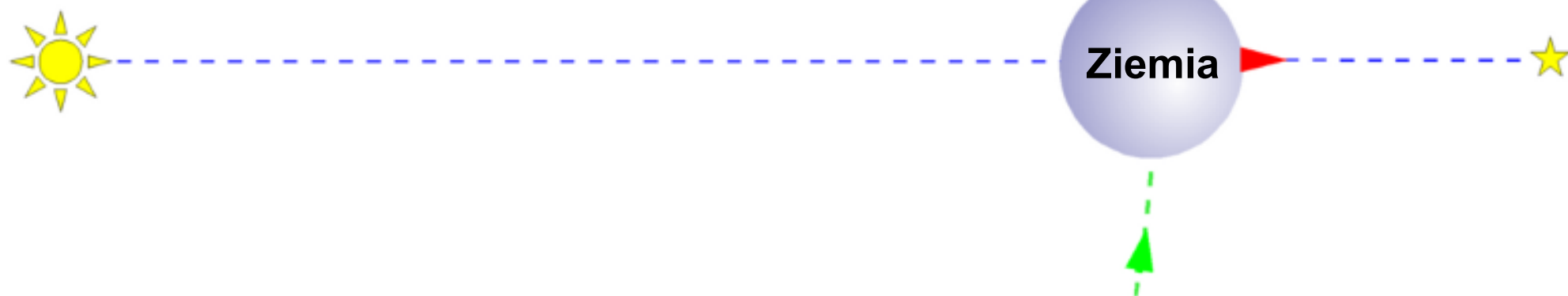


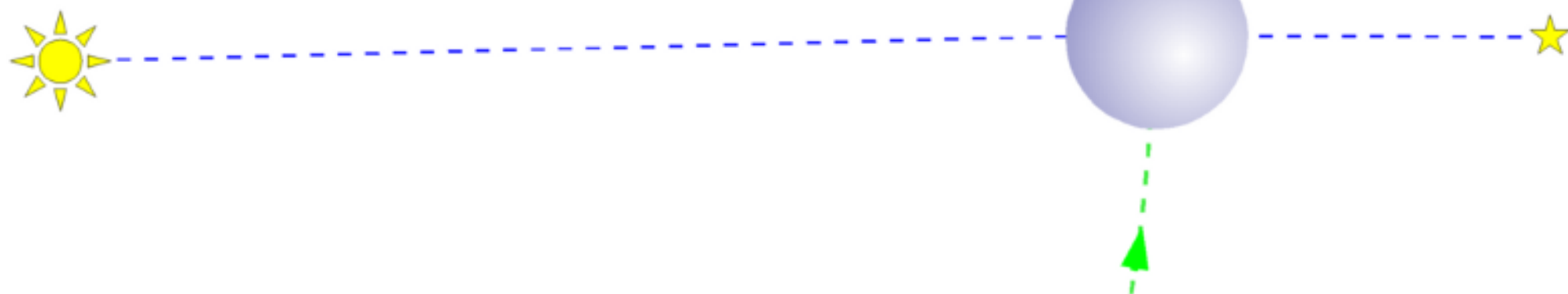
Ziemia

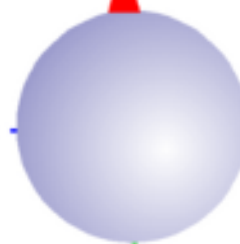


Definicja: czas słoneczny prawdziwy to kąt godzinny środka tarczy Słońca powiększony o 12^h .

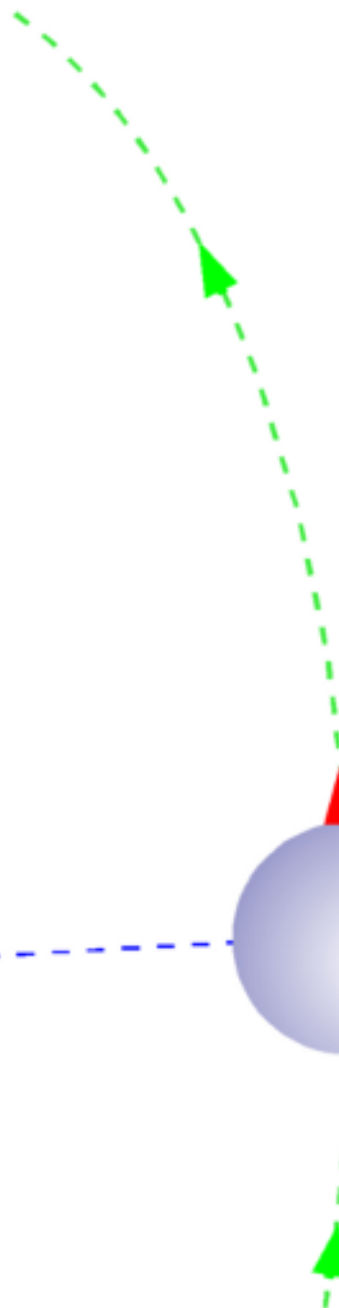
Chodzi o to by początek doby (godzina 0) był o północy.

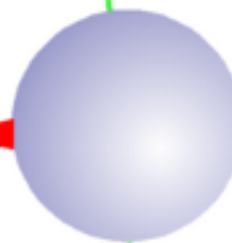




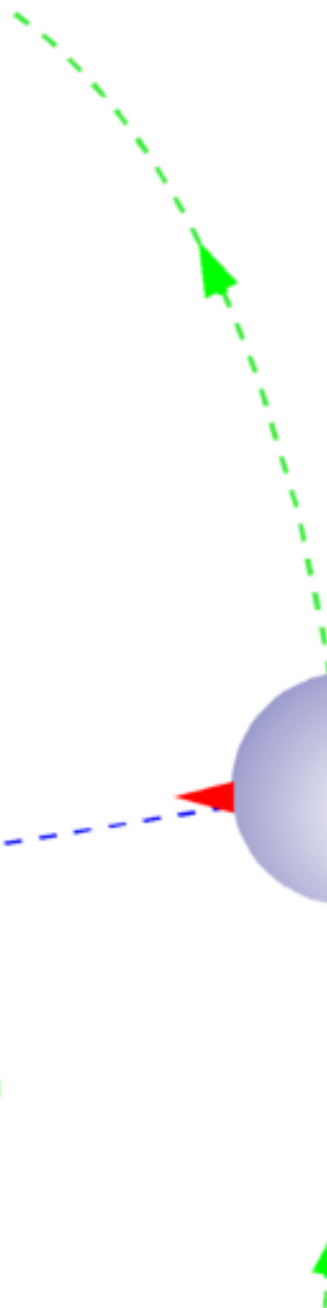


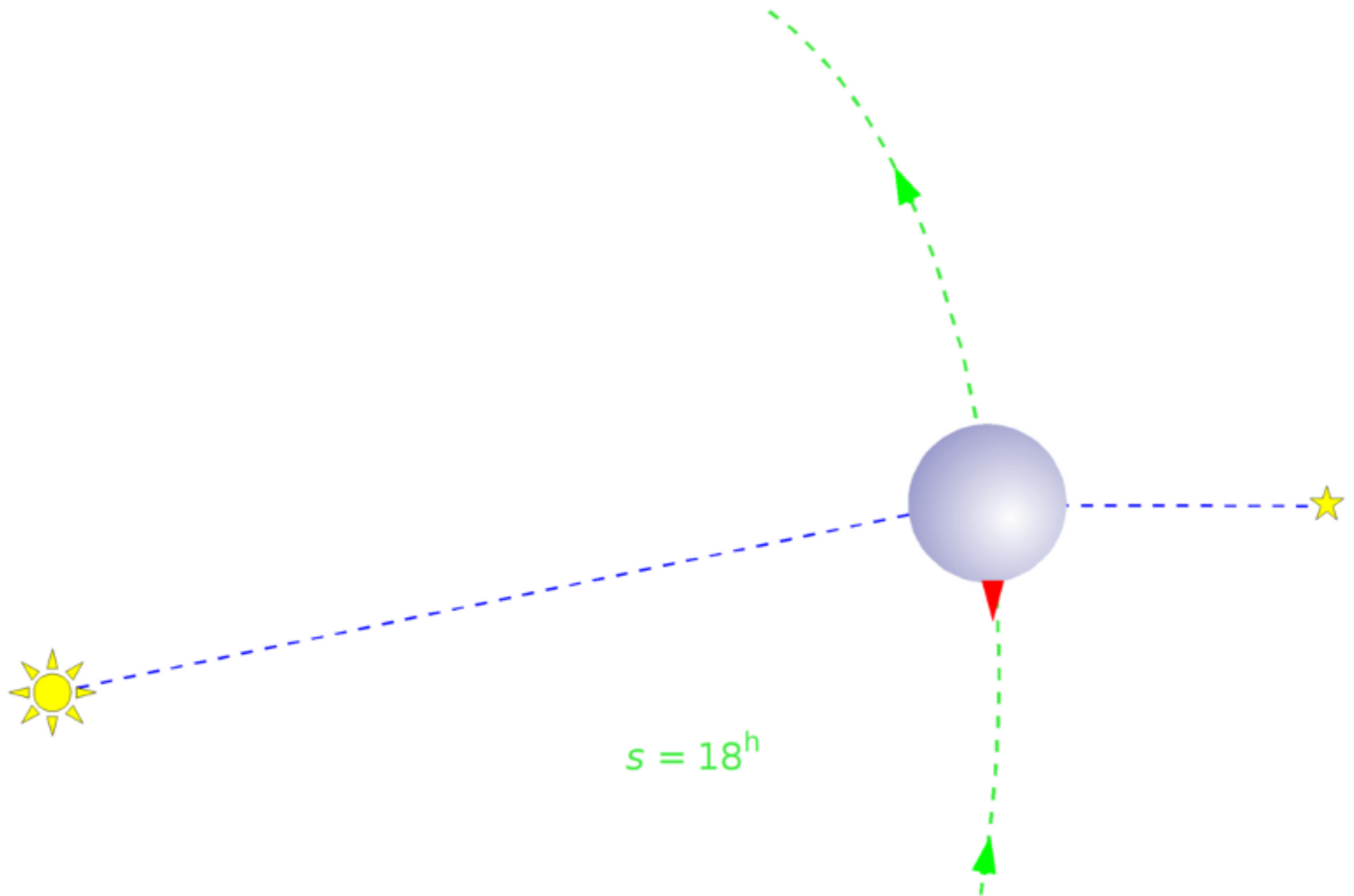
$s = 6^h$

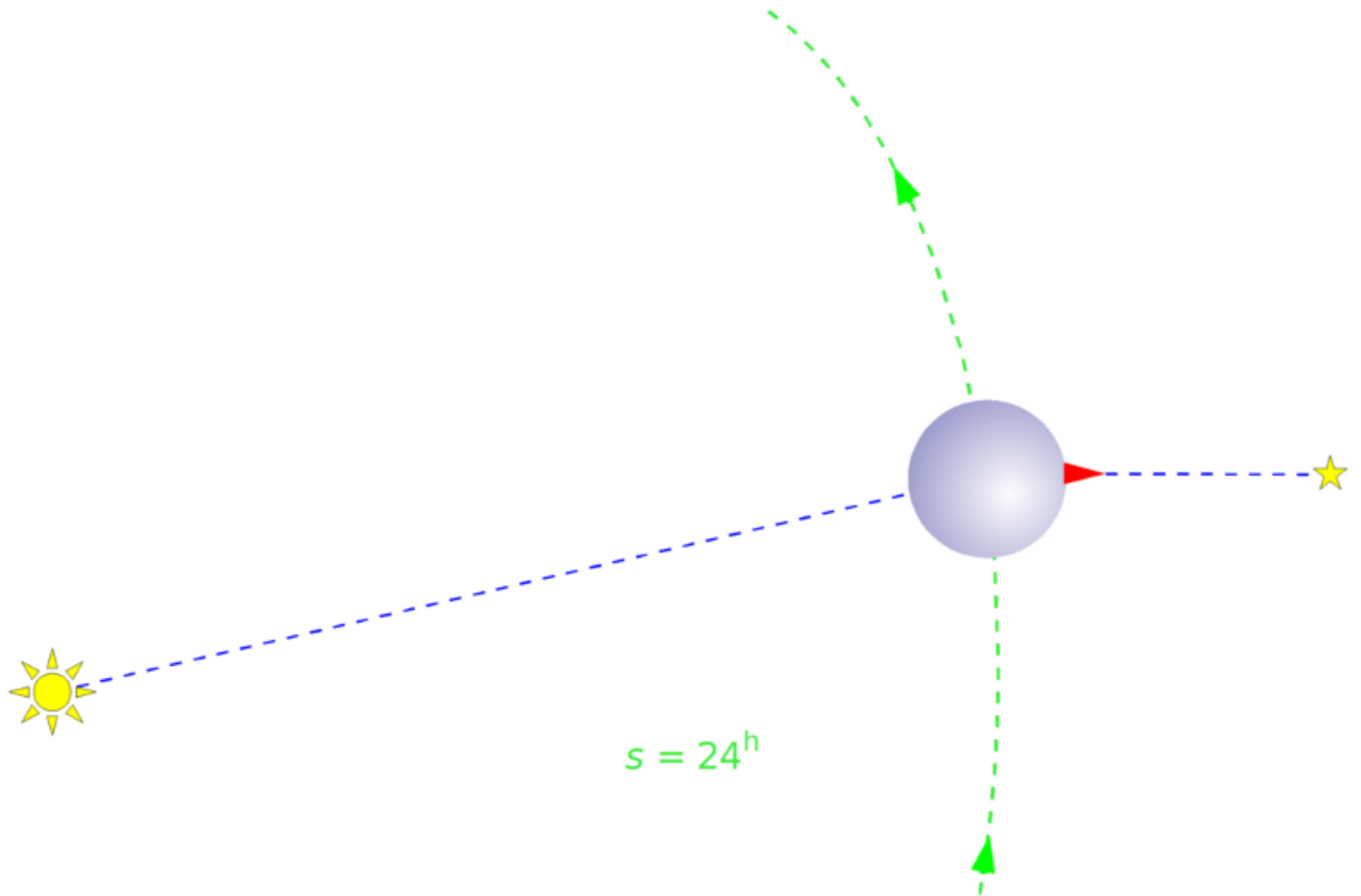


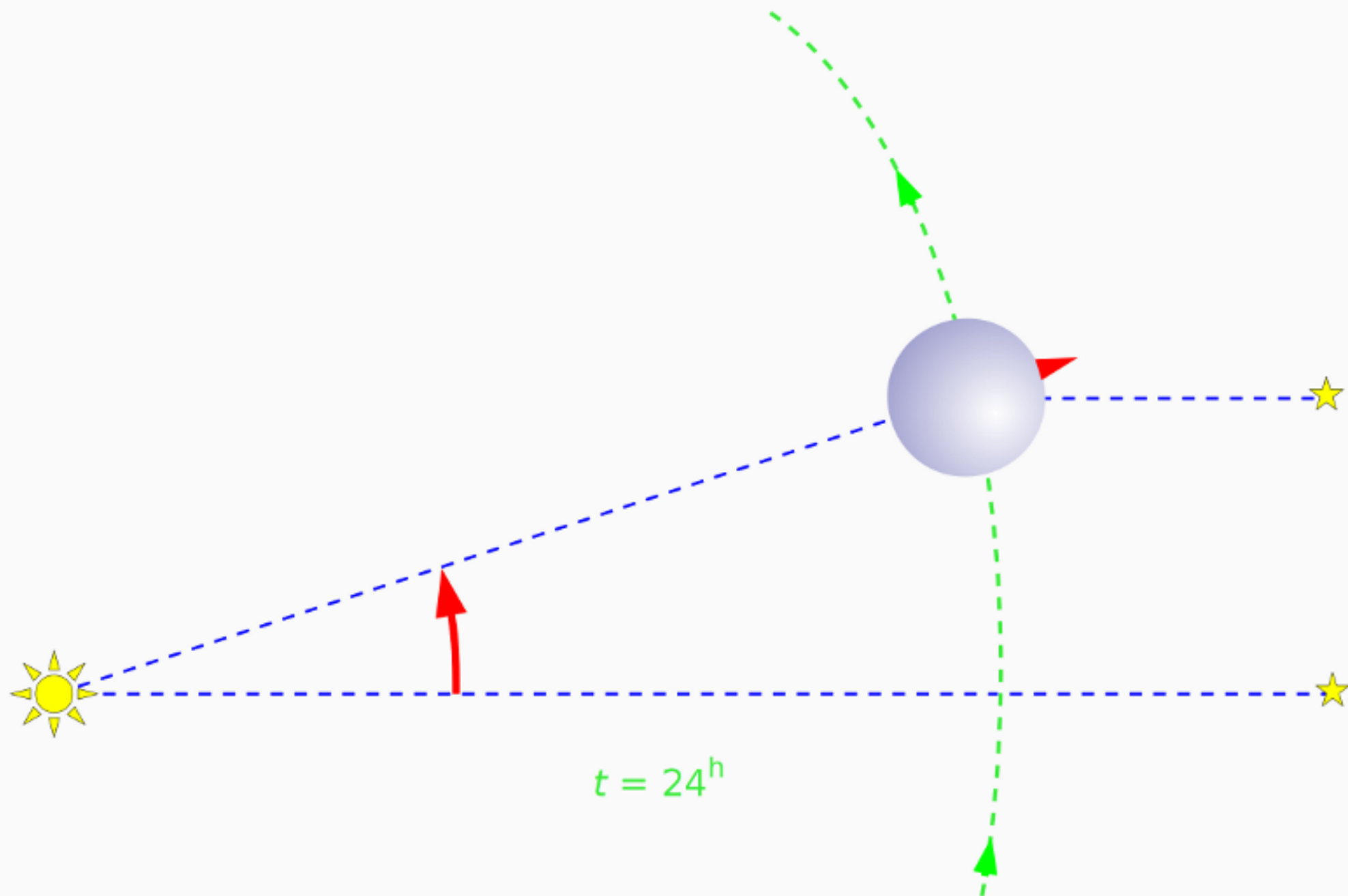


$s = 12^h$



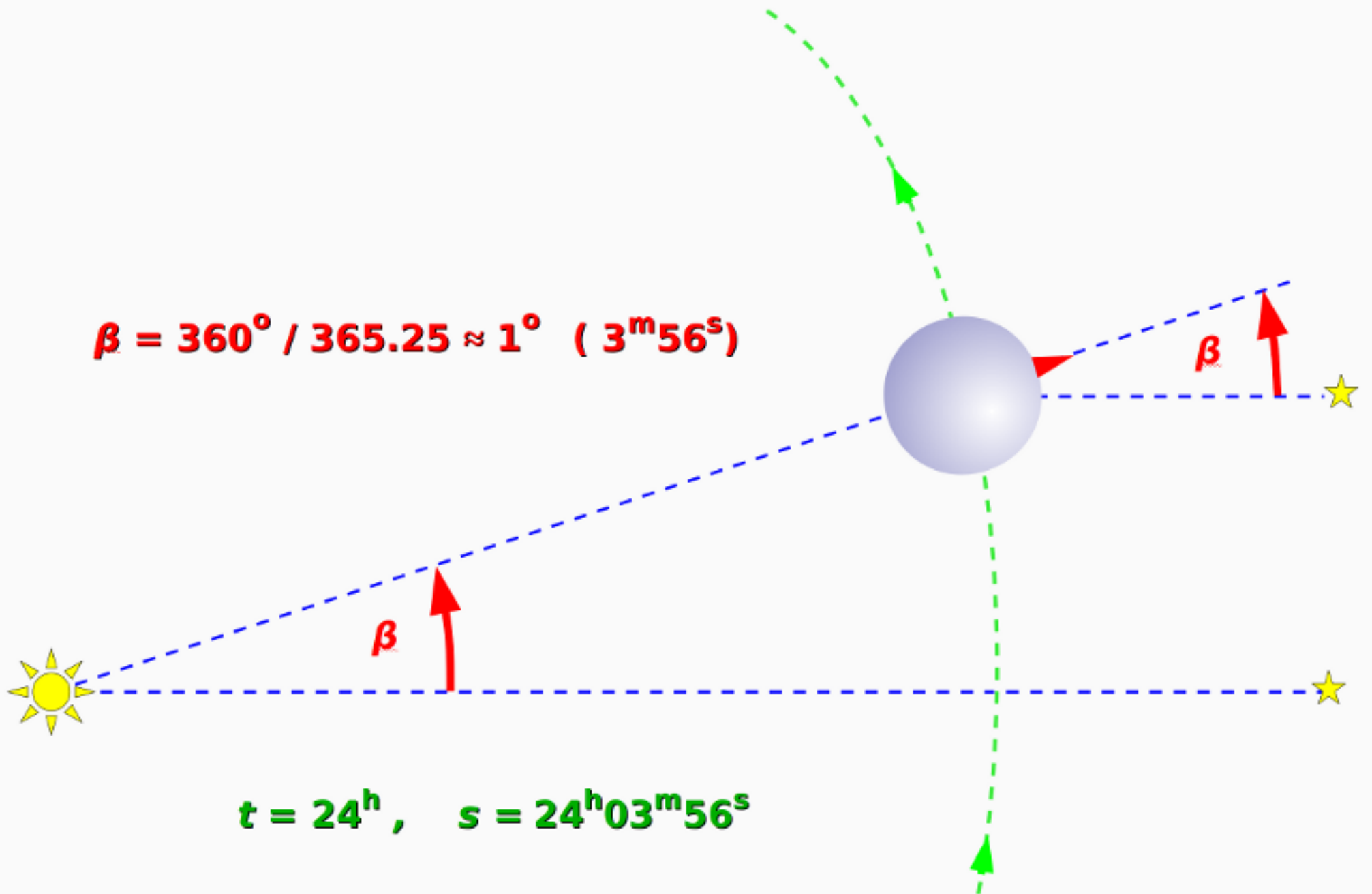






... ale dopiero teraz minęła doba czasu słonecznego...

$$\beta = 360^\circ / 365.25 \approx 1^\circ \quad (3^m 56^s)$$

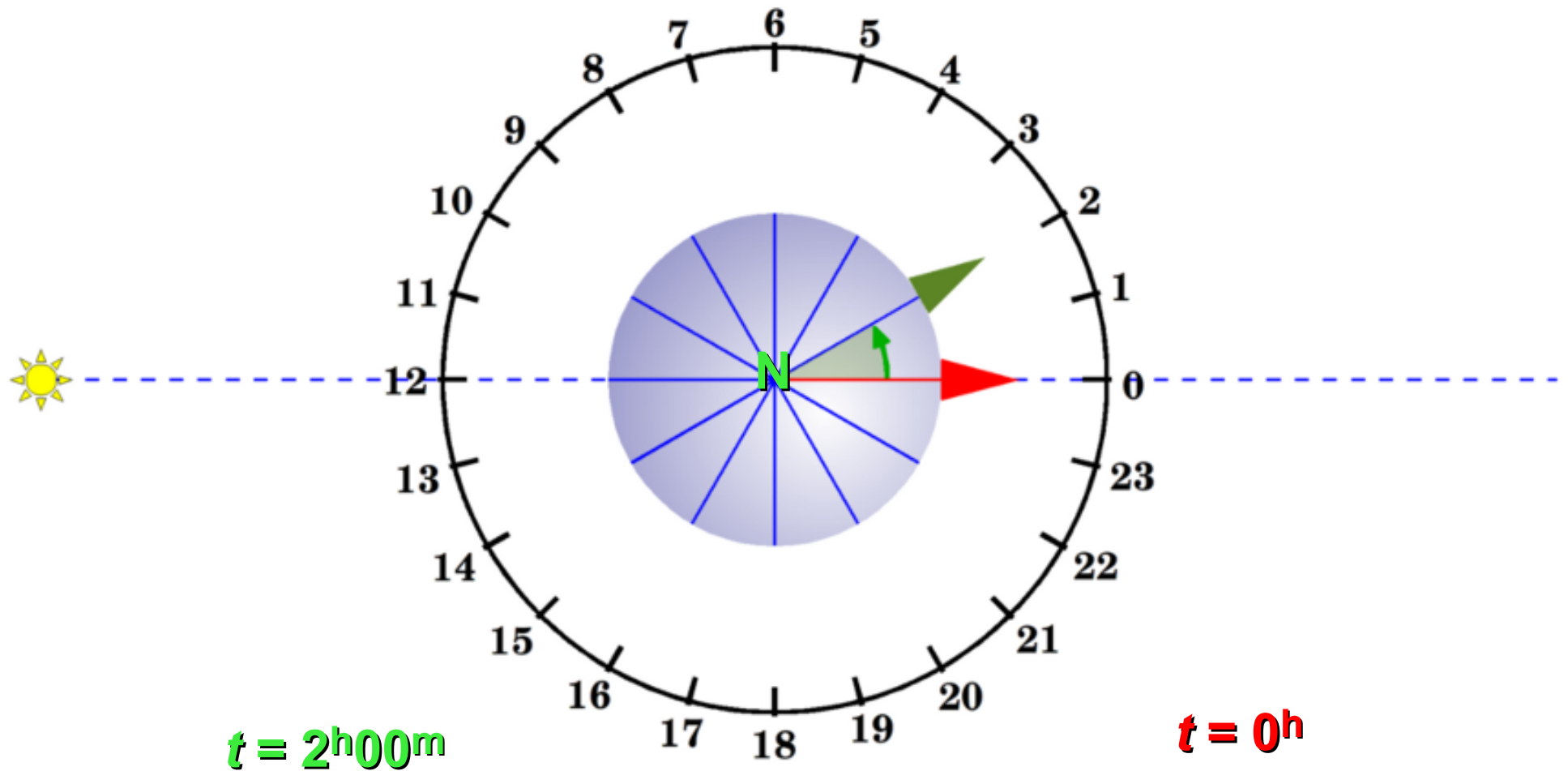


$$t = 24^h, \quad s = 24^h 03^m 56^s$$

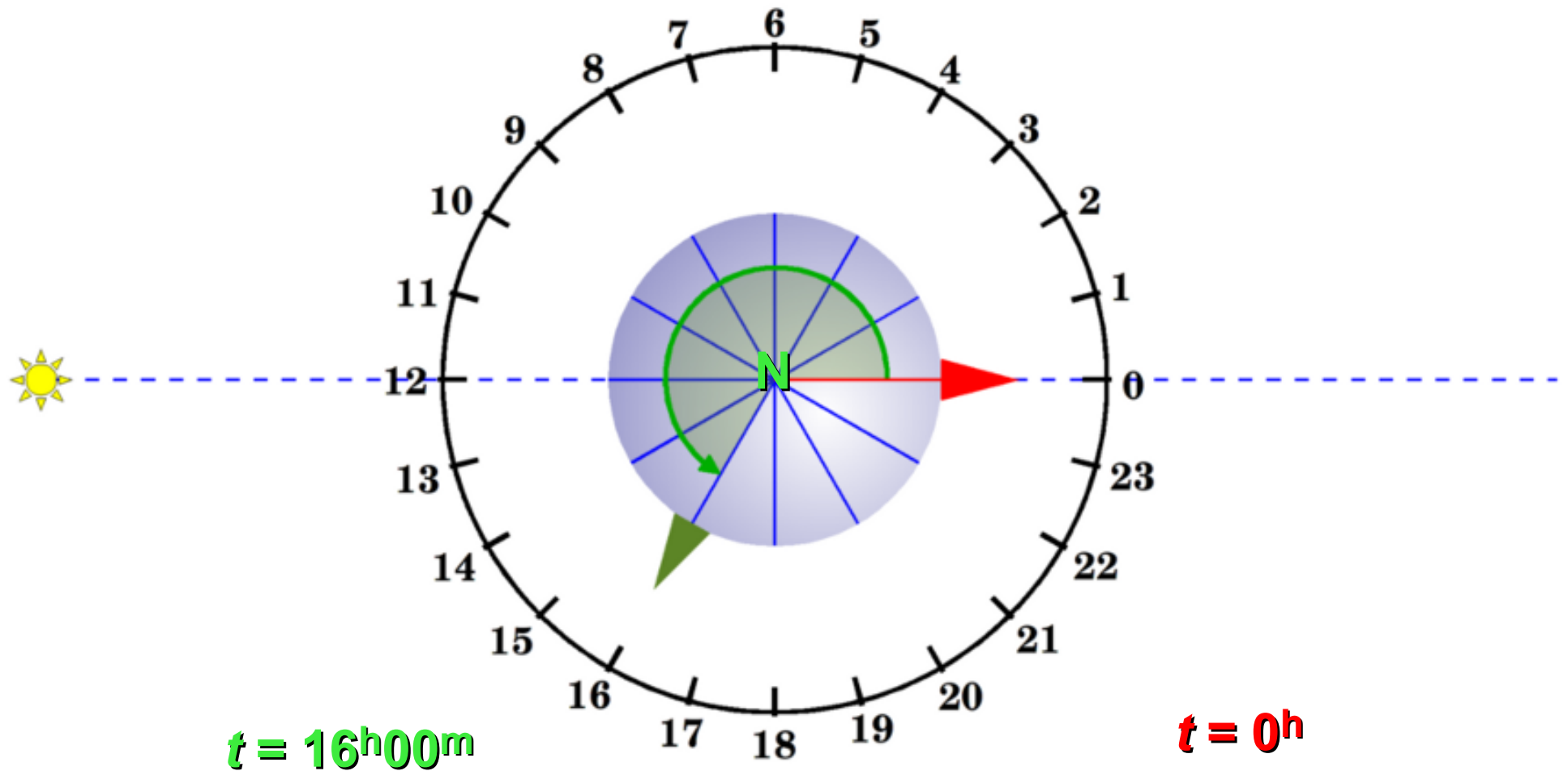
**Czas słoneczny prawdziwy
też jest czasem miejscowym.**

**Wiemy doskonale, że na różnych długościach
geograficznych jest różny czas.**

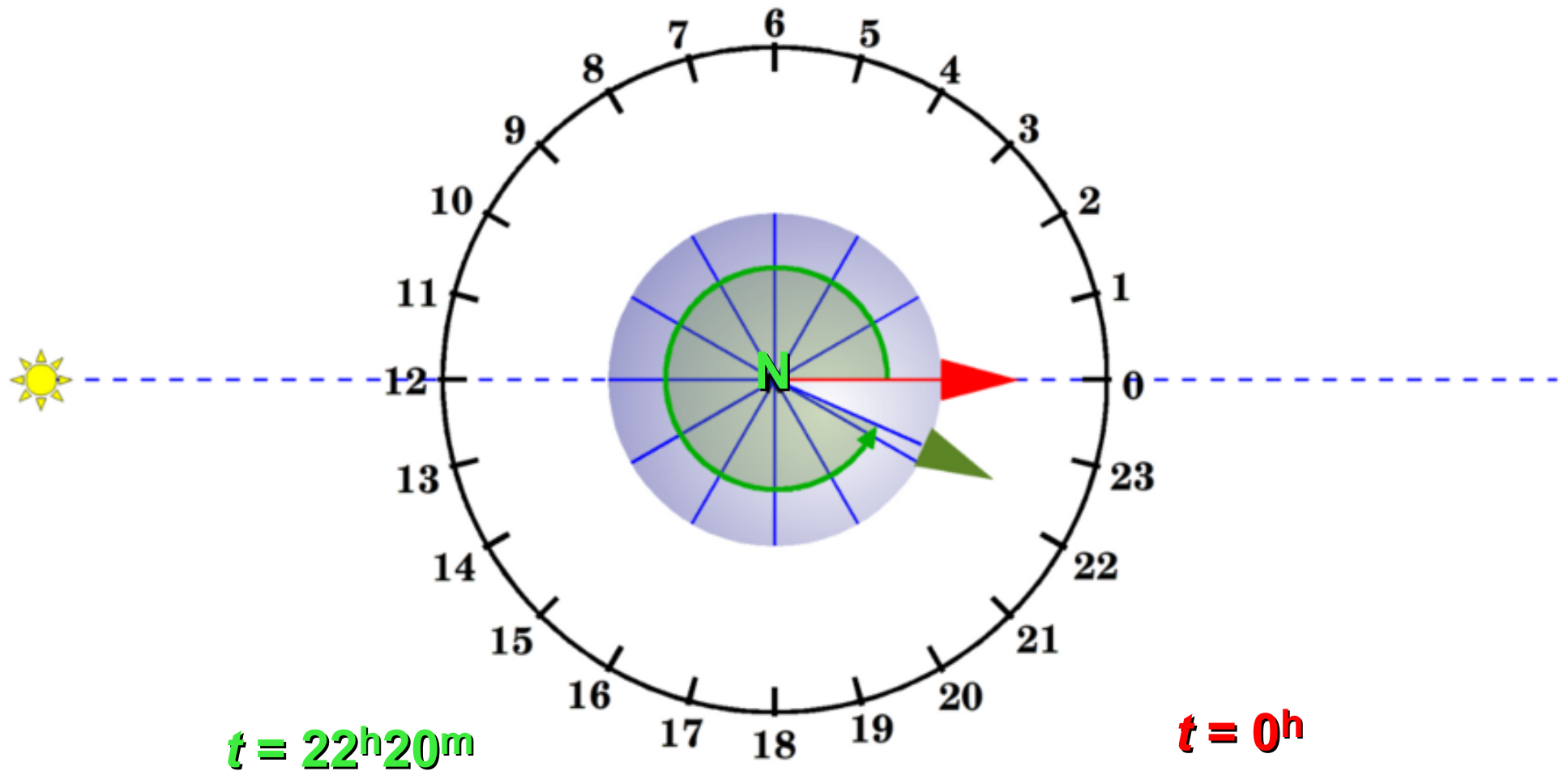
$$\lambda_E = 30^\circ = 2^h$$



$$\lambda_E = 240^\circ = 16^{\text{h}}00^{\text{m}}$$



$$\lambda_E = 335^\circ = 22^{\text{h}}20^{\text{m}}$$



Czas słoneczny prawdziwy



też umiemy mierzyć...

Dokładny zegar słoneczny



Fot. Liz West

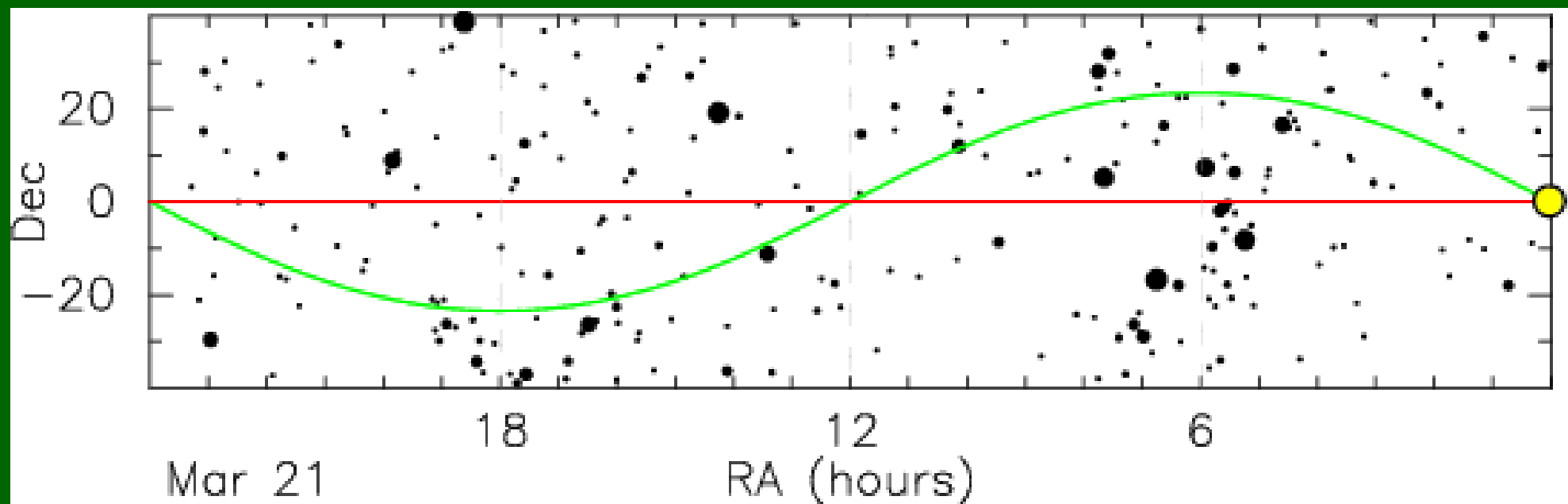


Zegar słoneczny sprzed poznańskiej Palmiarni...

**Na skutek ruchu orbitalnego Ziemi
Słońce zmienia swoją pozycję na tle
gwiazd nierównomiernie.**

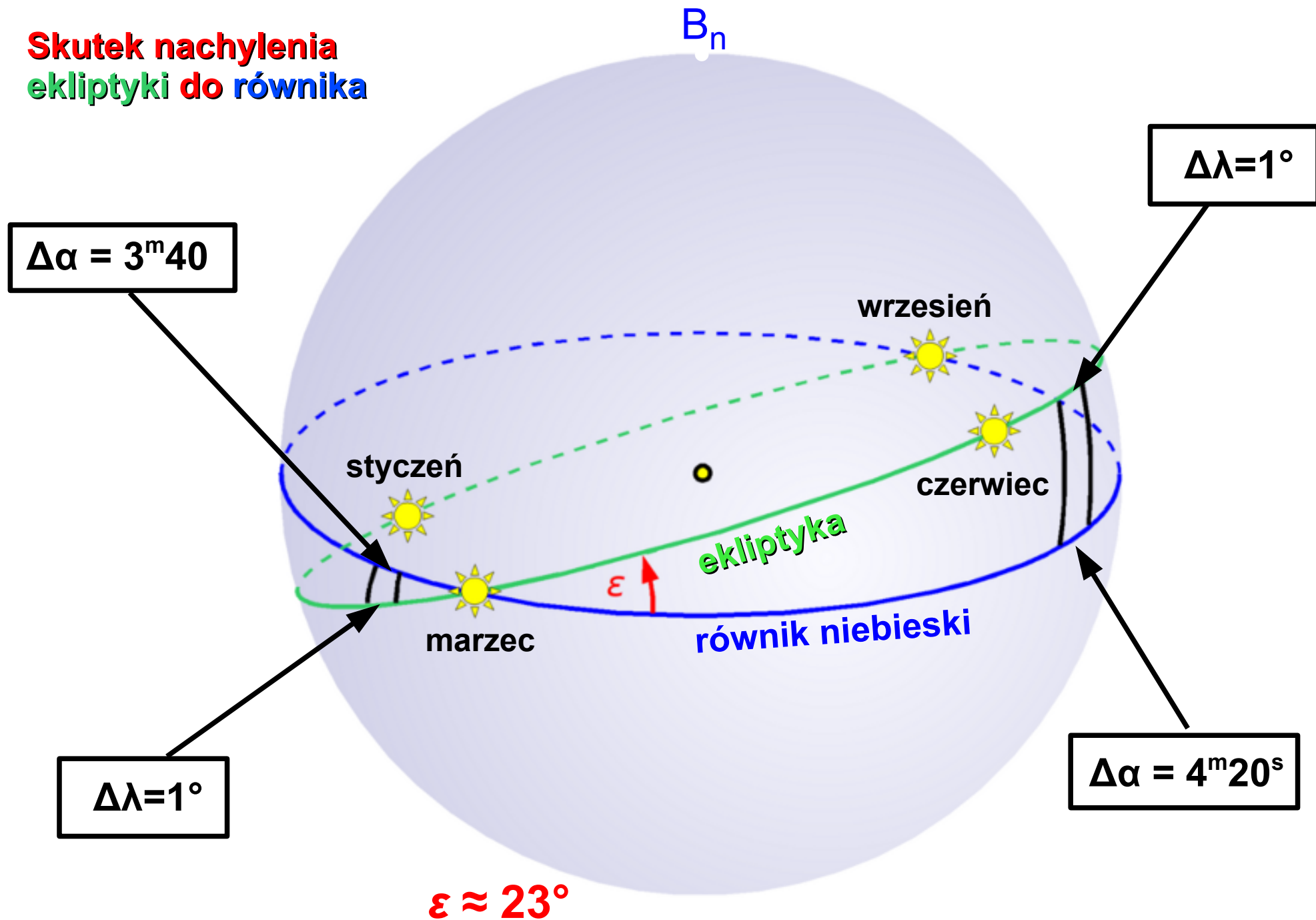
**Rektascensja Słońca rośnie
niejednostajnie tak więc
czas słoneczny prawdziwy jest czasem
niejednostajnym!**

Ruch roczny Słońca

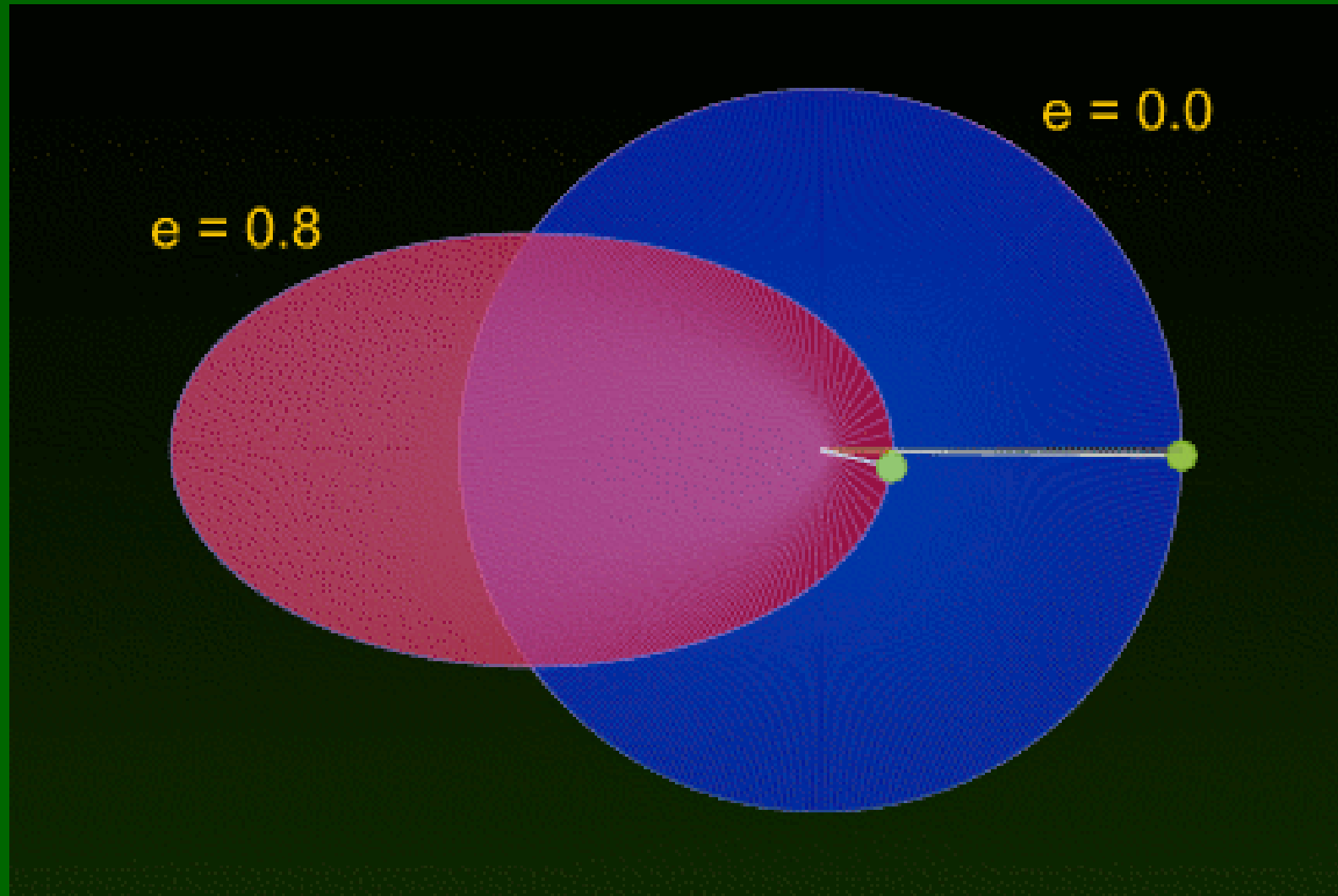


http://www.dur.ac.uk/john.lucey/users/solar_year.gif

**Skutek nachylenia
ekliptyki do równika**



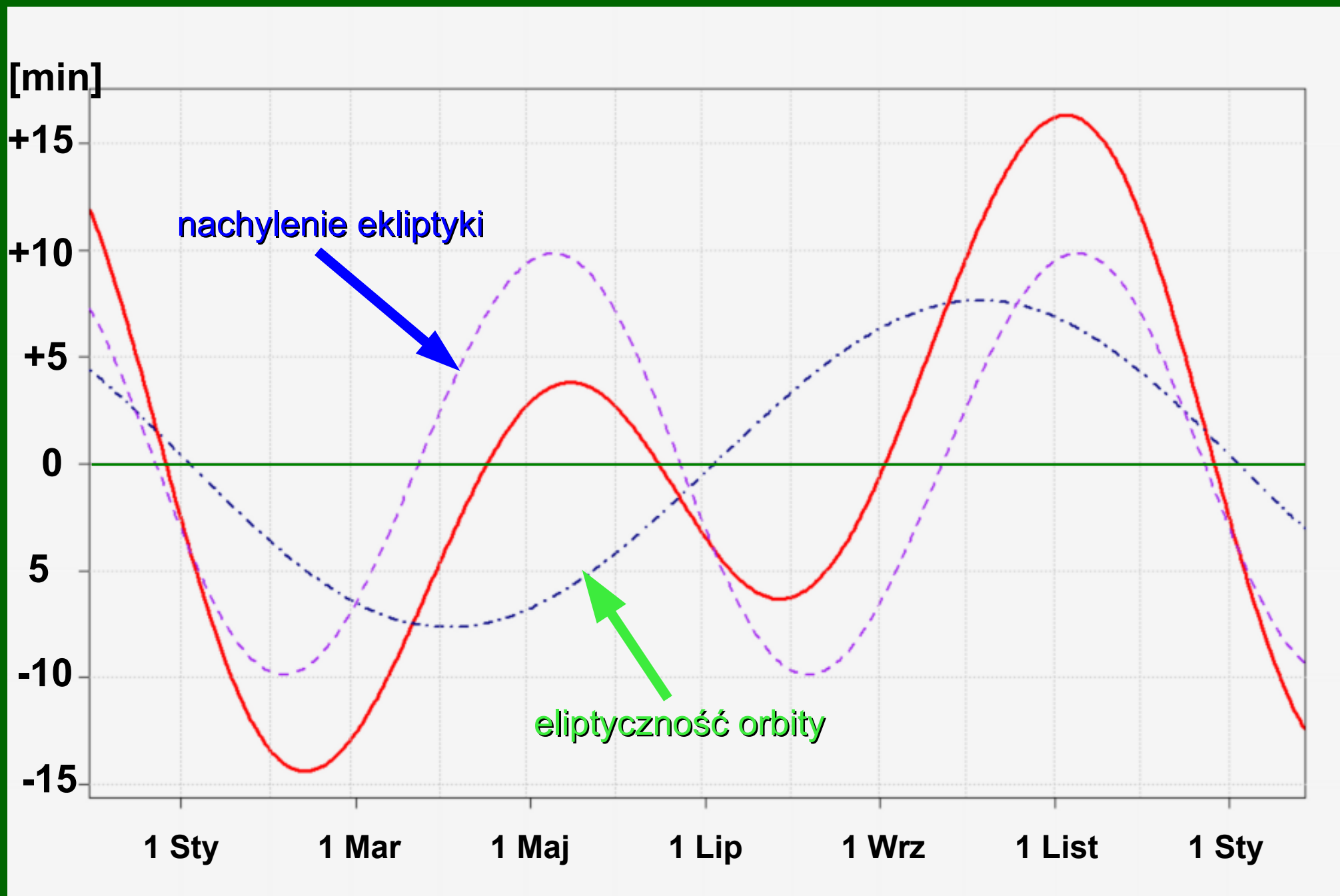
Dwie orbity o identycznym okresie

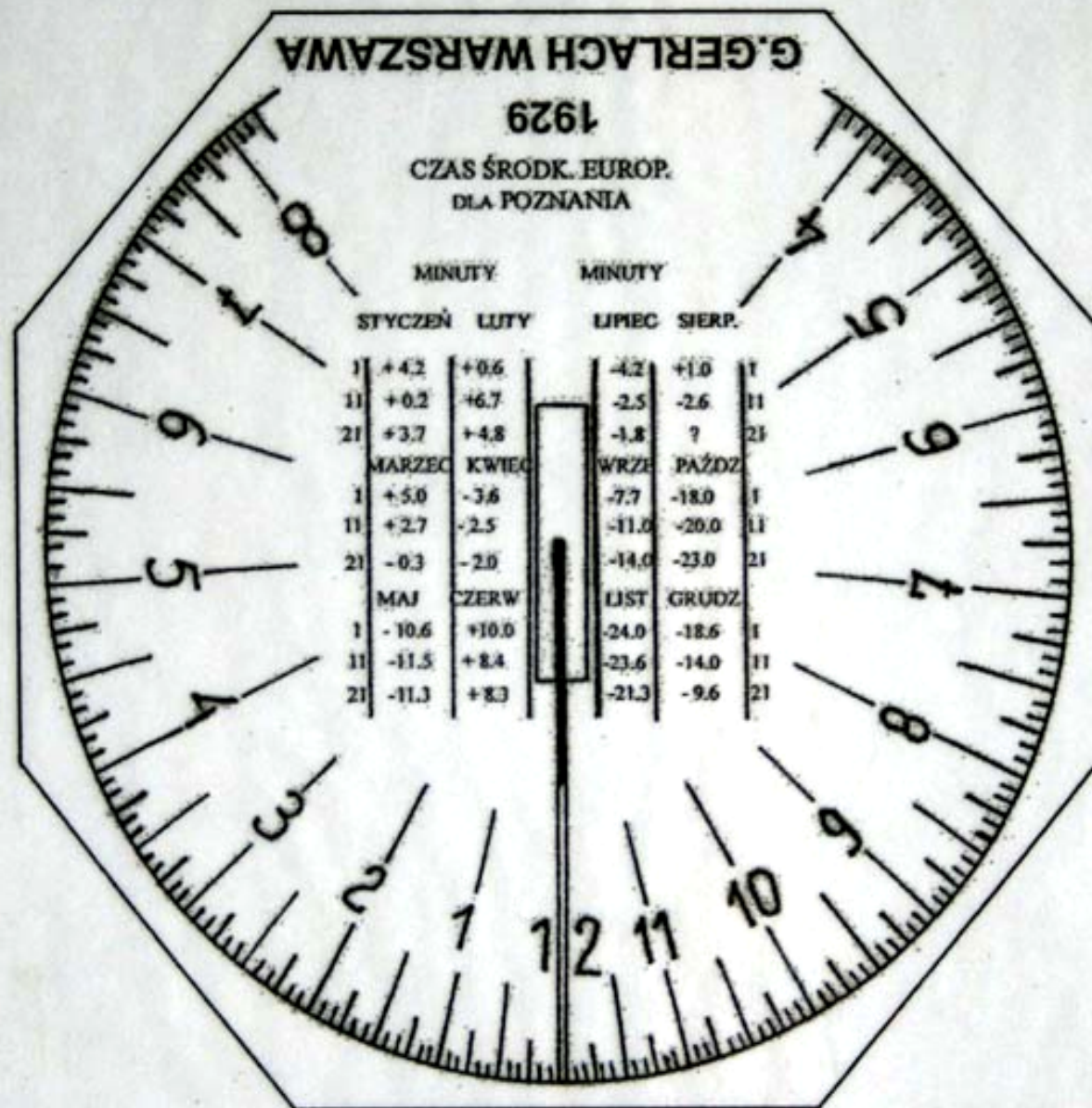


By Garry R. Osgood

Ziemia przechodzi przez peryhelium ok. 4 stycznia
a przez aphelium ok. 5 lipca.

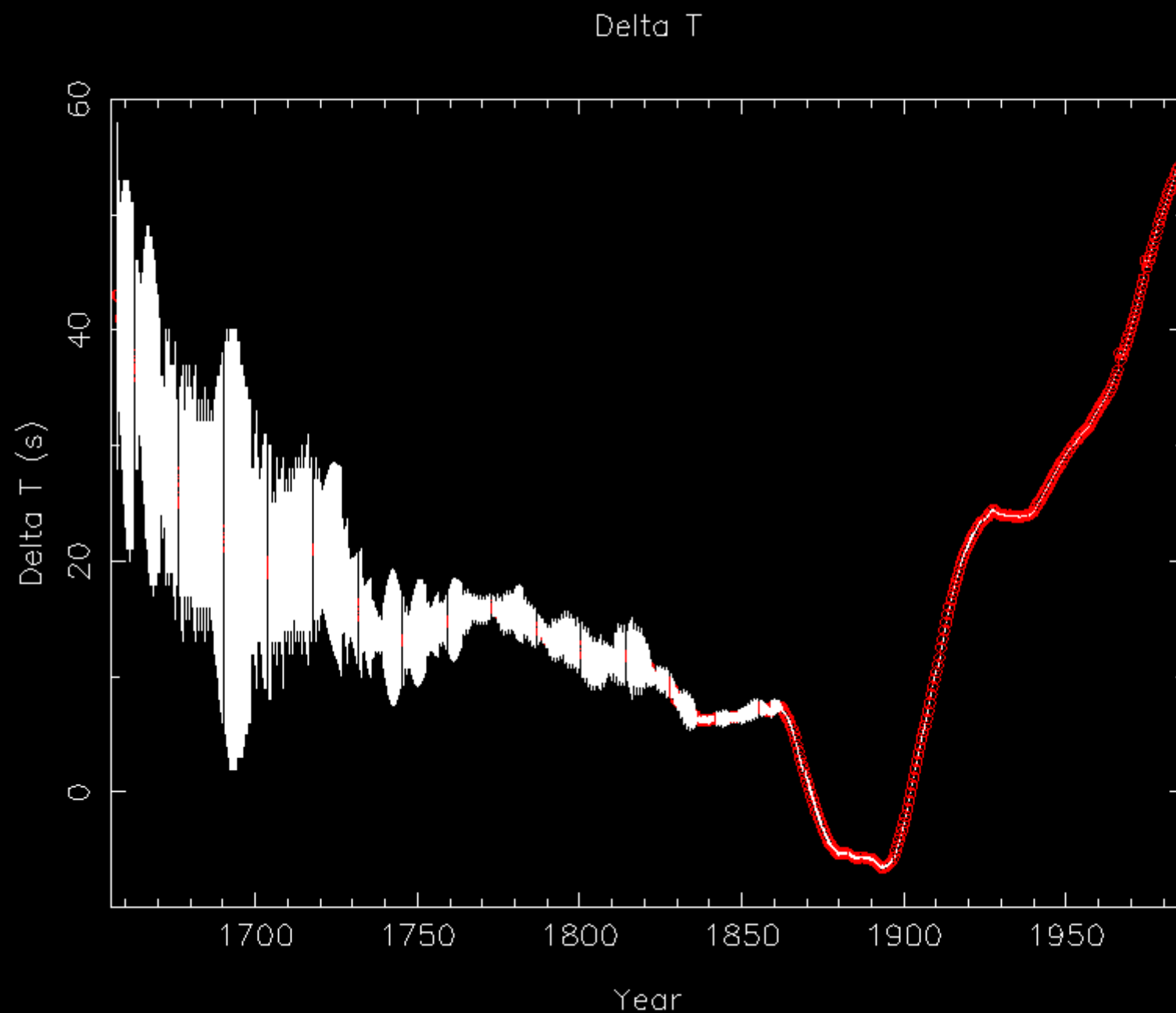
Równanie czasu (ΔT = prawdziwy - średni)





Tarcza zegara słonecznego sprzed Palmiarni

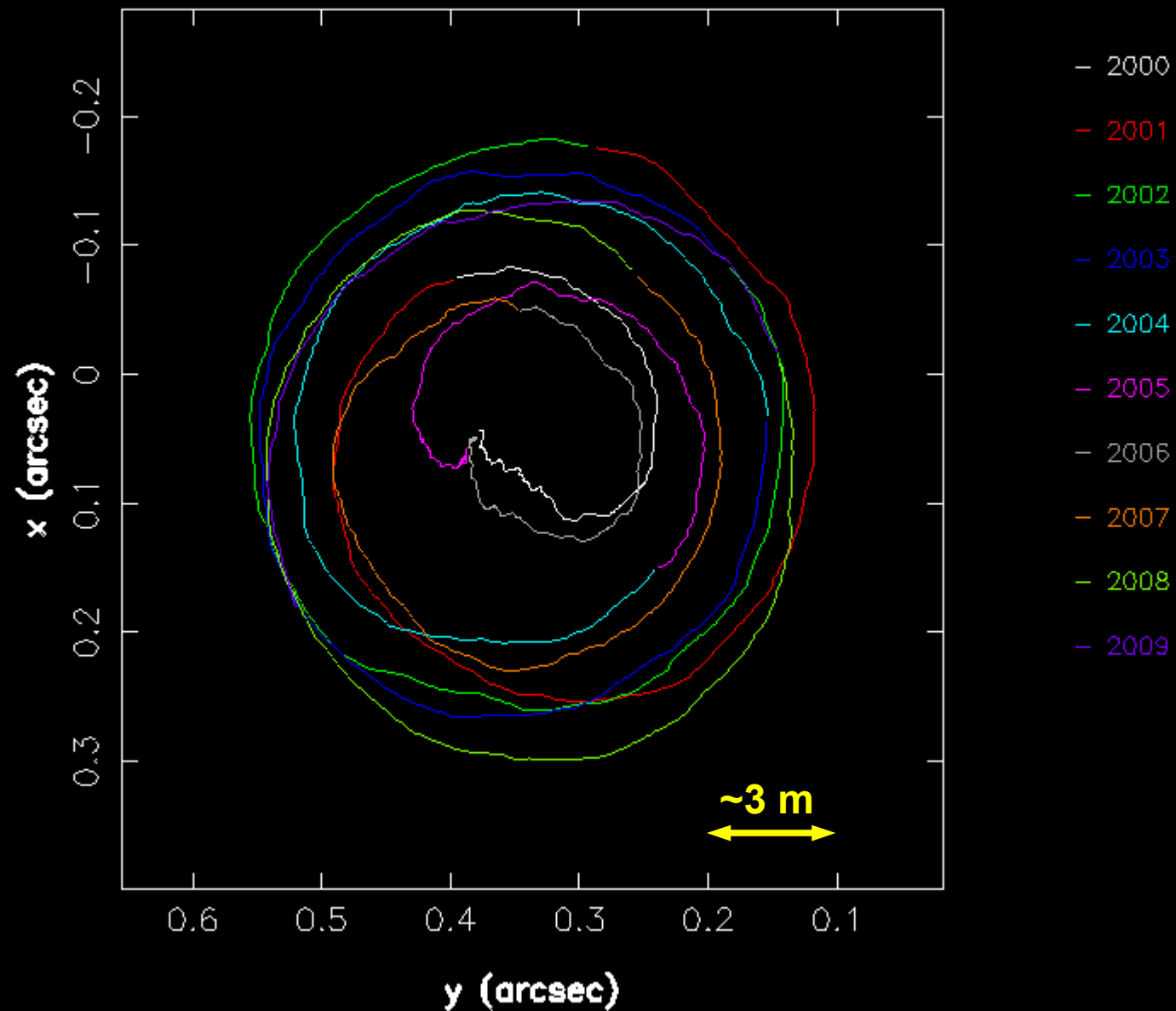
Historyczne wartości ΔT

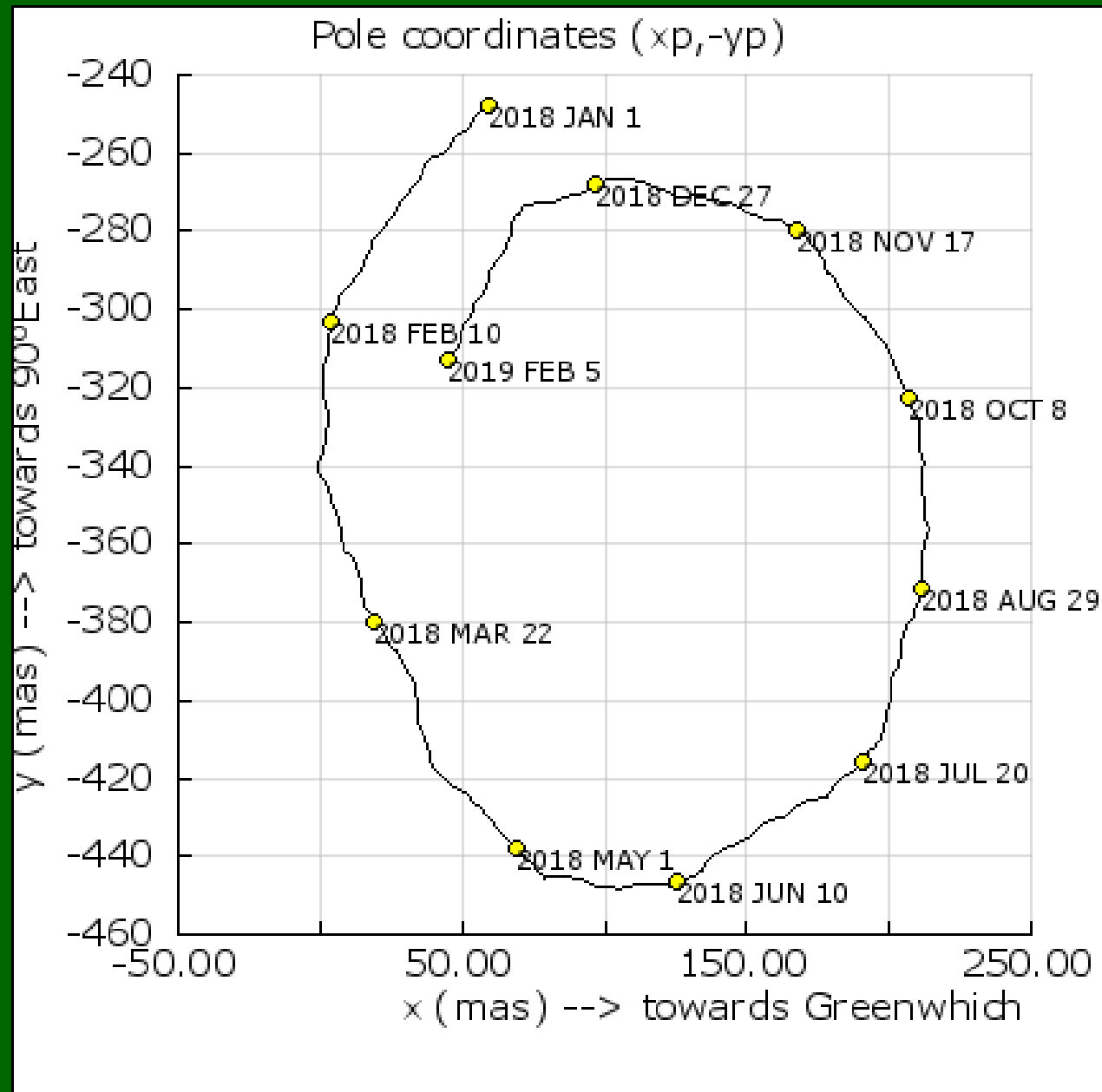


Dalsze kłopoty – nierównomierność rotacji Ziemi

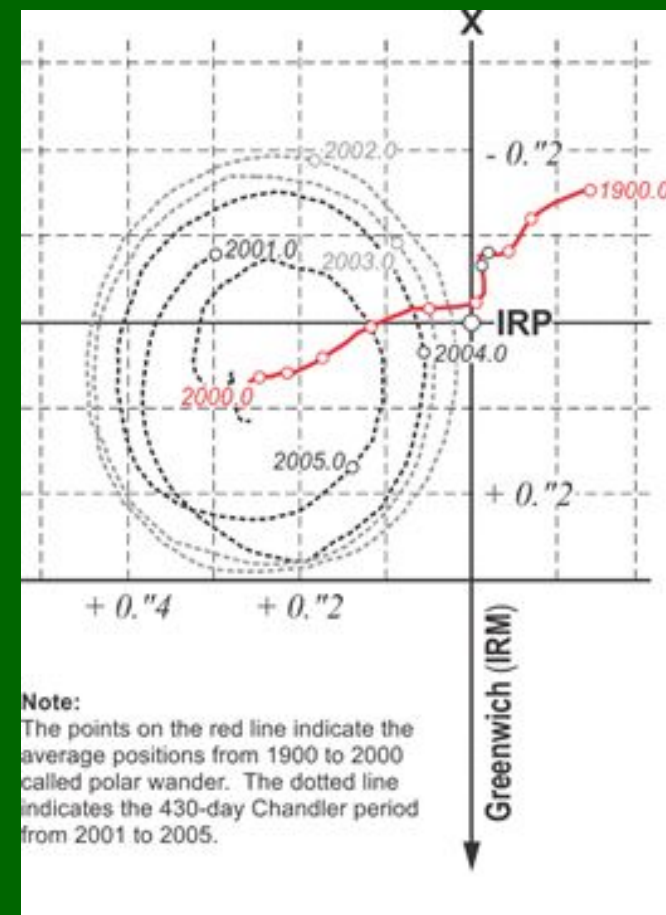
- **Ruchy bieguna ziemskiego**
- **Spowalnianie pływowe – Księżyc i Słońce**
- **Zmiany sezonowe – atmosfera i hydrosfera**
- **Zmiany rozkładu masy – ruchy tektoniczne**

Ruch bieguna na przestrzeni lat



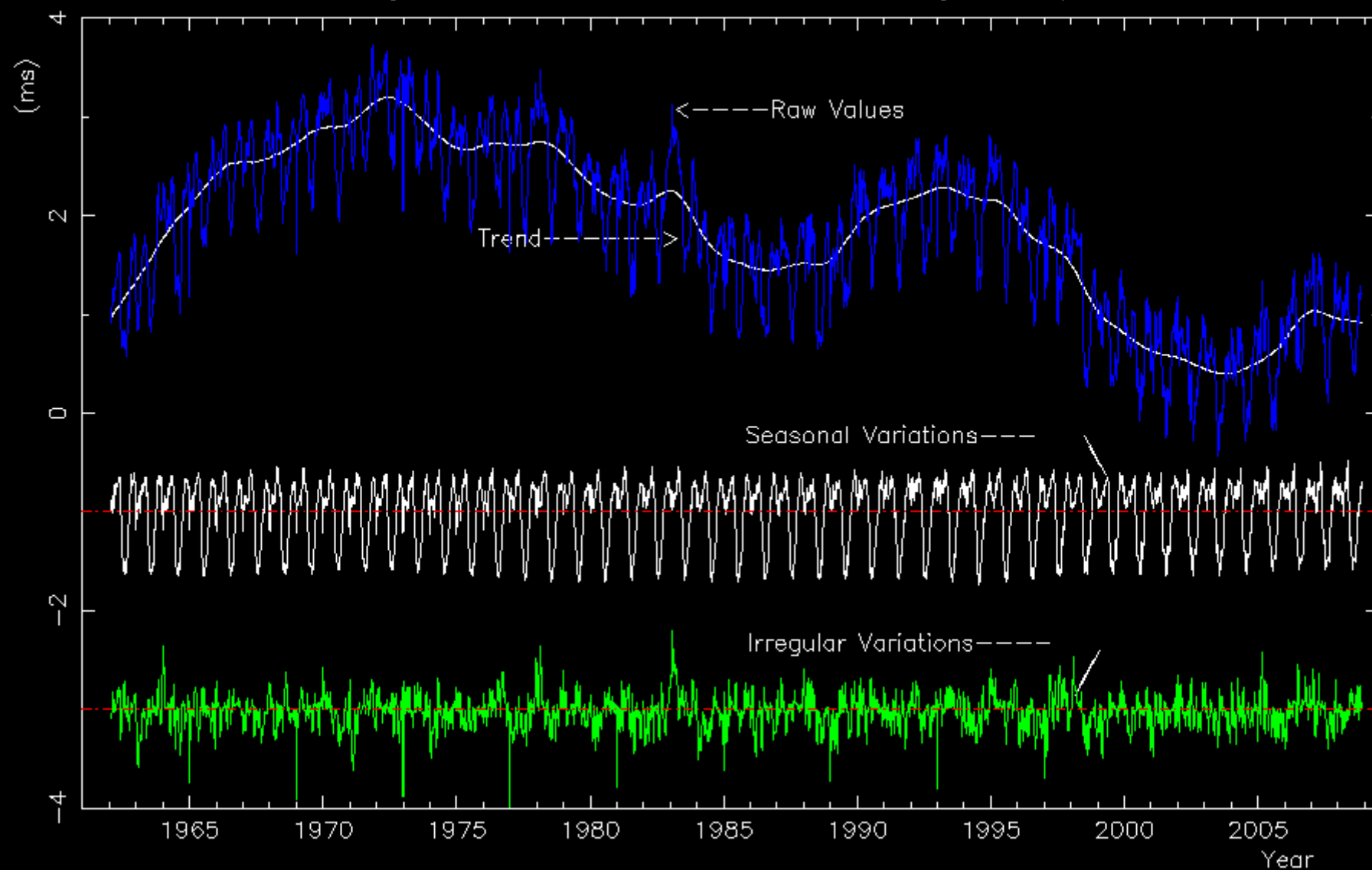


<http://hpiers.obspm.fr/eop-pc/images/pole.png>

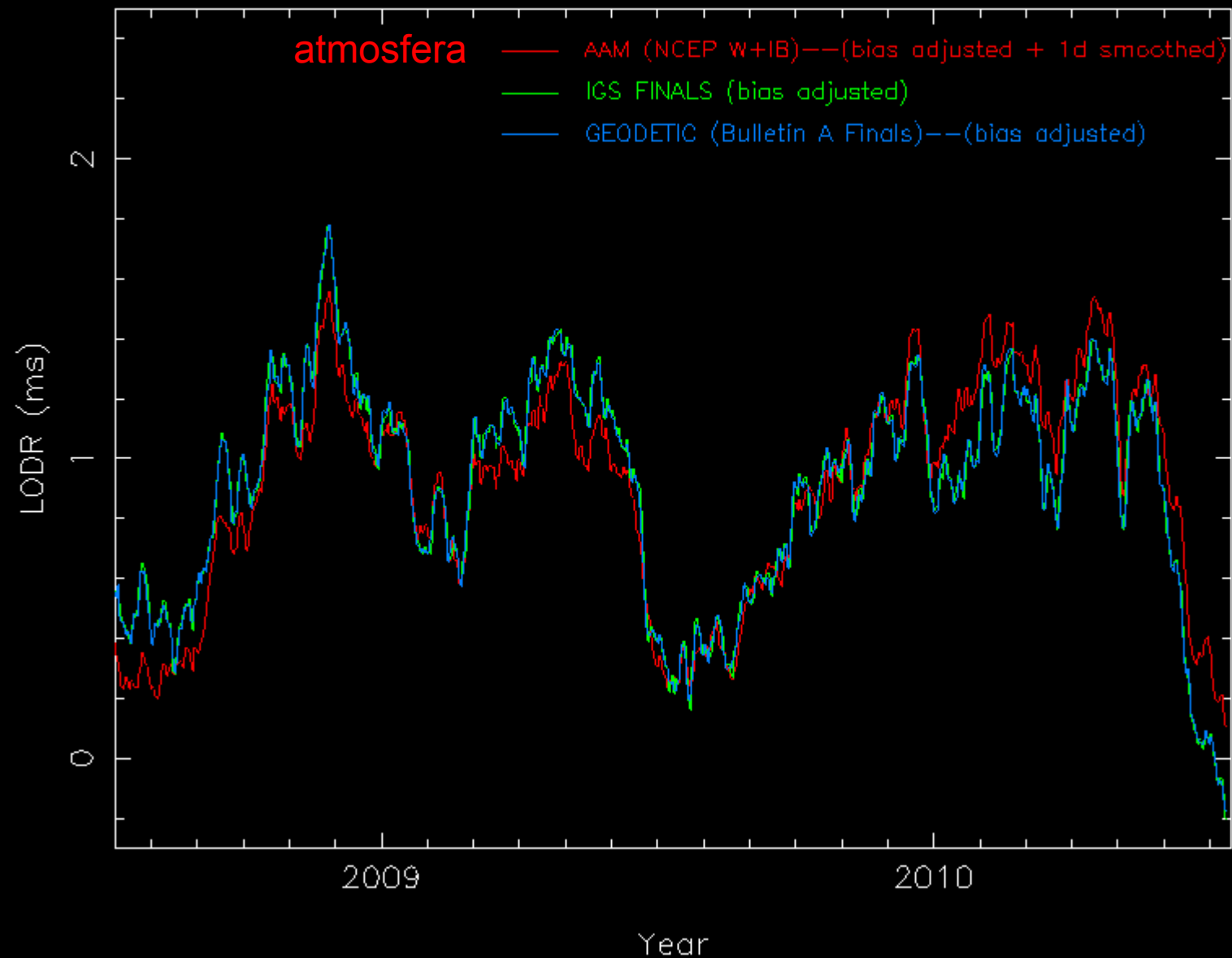


Source: GPS for Land Surveyors

Filtering of LOD variations: Trend, Seasonal and Irregular Components



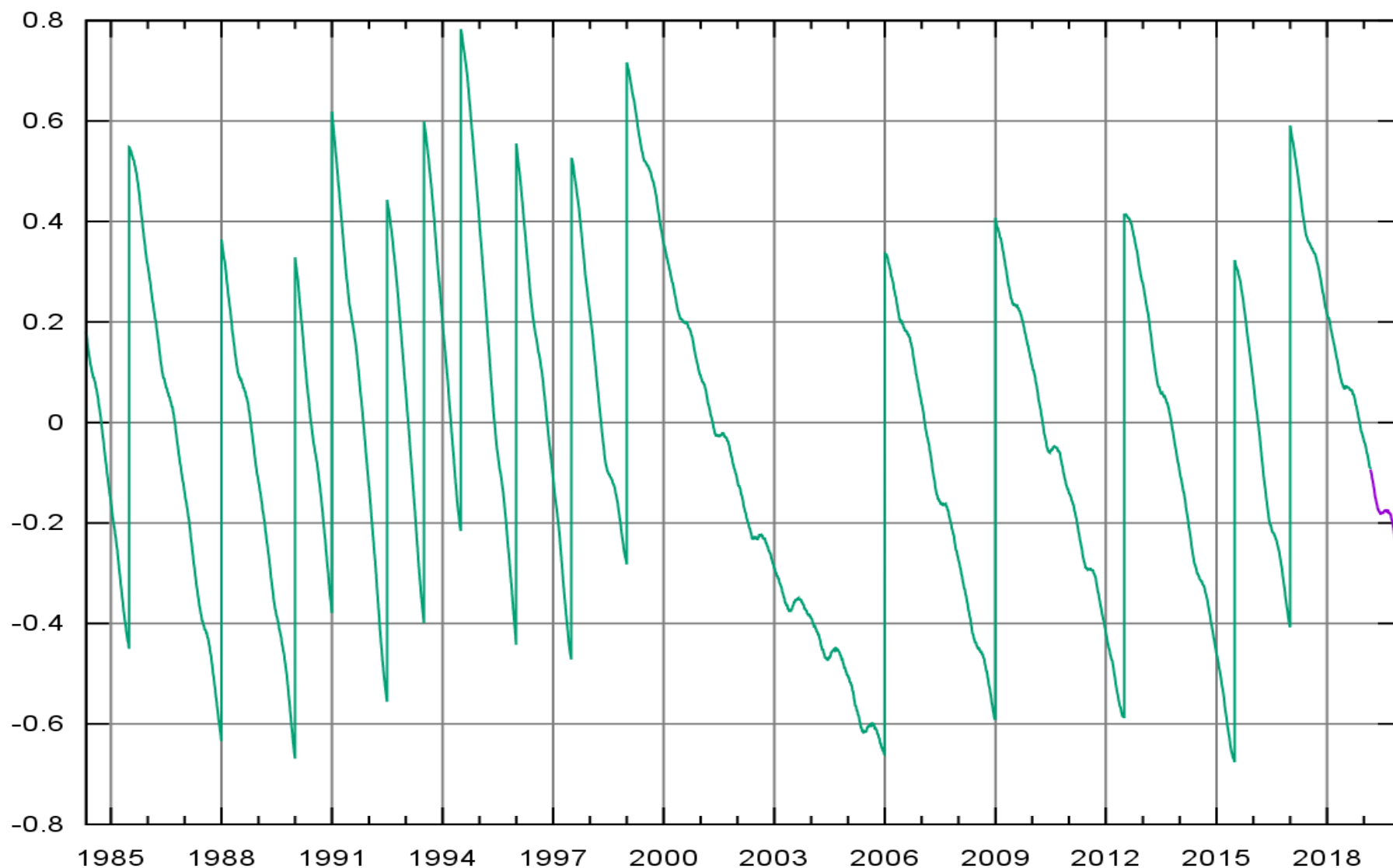
Zmiany długości doby a pogoda



Czas uniwersalny

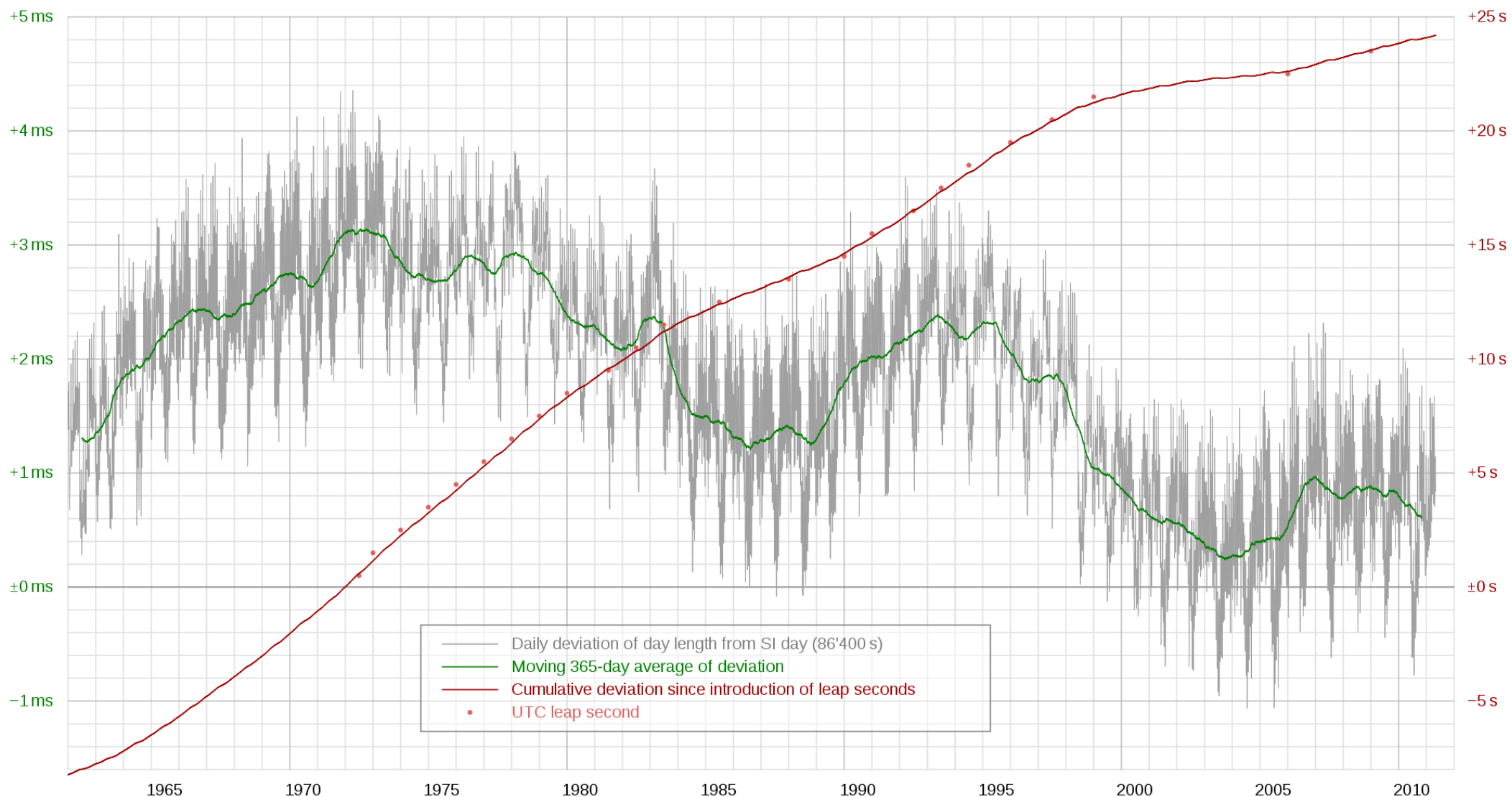
- UT0 – czas średni ($UT - \Delta T$)
- UT1 – czas UT0 poprawiony na ruch bieguna
- UT1R – czas UT1 poprawiony na nierównomierności pływowe
- UTC – czas uniwersalny koordynowany, podstawa – czas atomowy, różnica $|UTC-UT1|$ nie większa niż 0.9 s.
Jeśli jest większa – sekunda przestępna!

UT1 – UTC (sekundy przestępne)



Ostatnia sekunda przestępna została wprowadzona z końcem grudnia 2017

Zmiany długości ziemskiej doby



sekunda SI = 9,192,631,770 cykli promieniowania cezu 133

Czas a długość geograficzna.





południk zerowy



fot. Takasunrise0921



fot. Zlatko Krastev

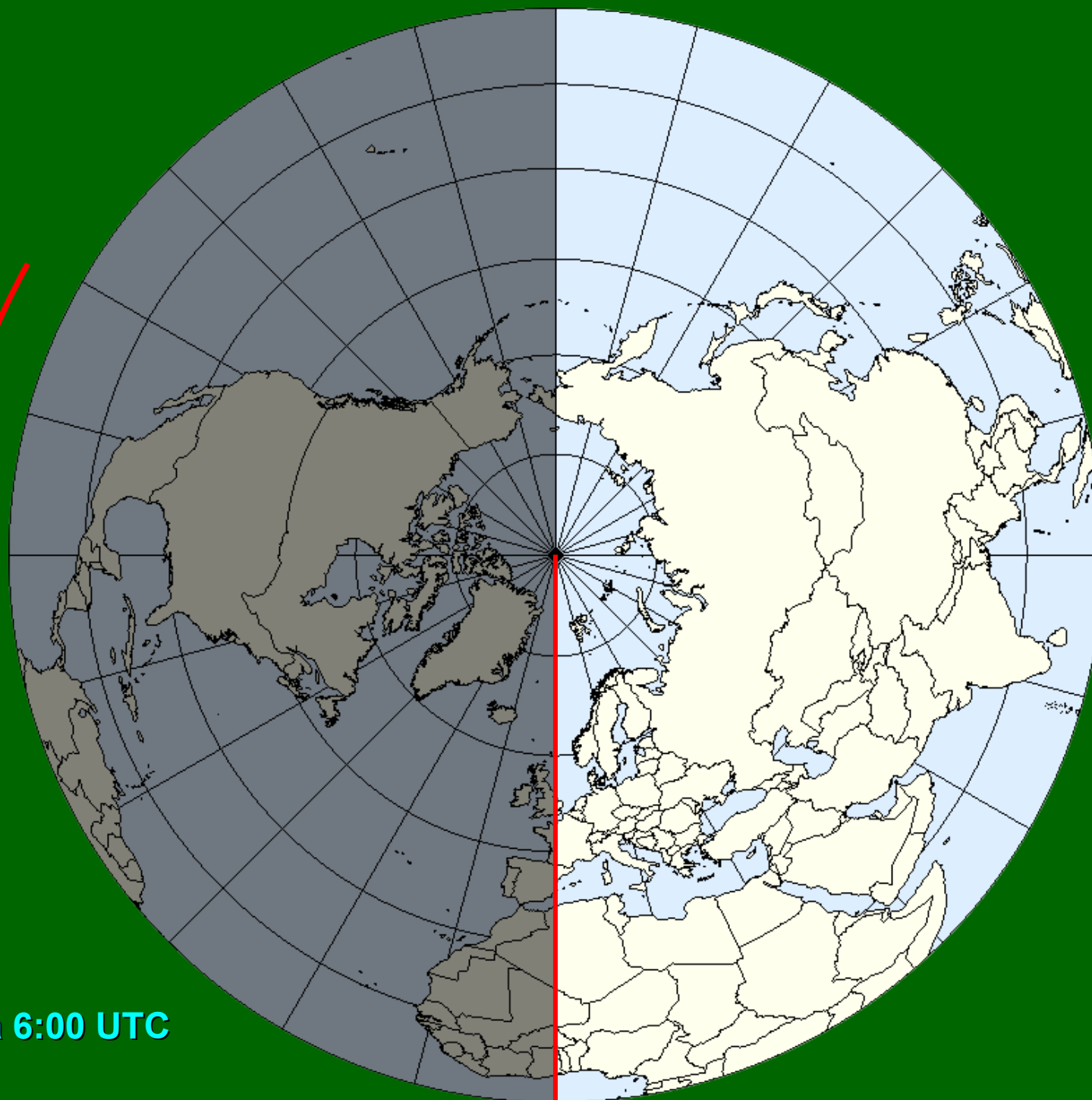


południk zerowy



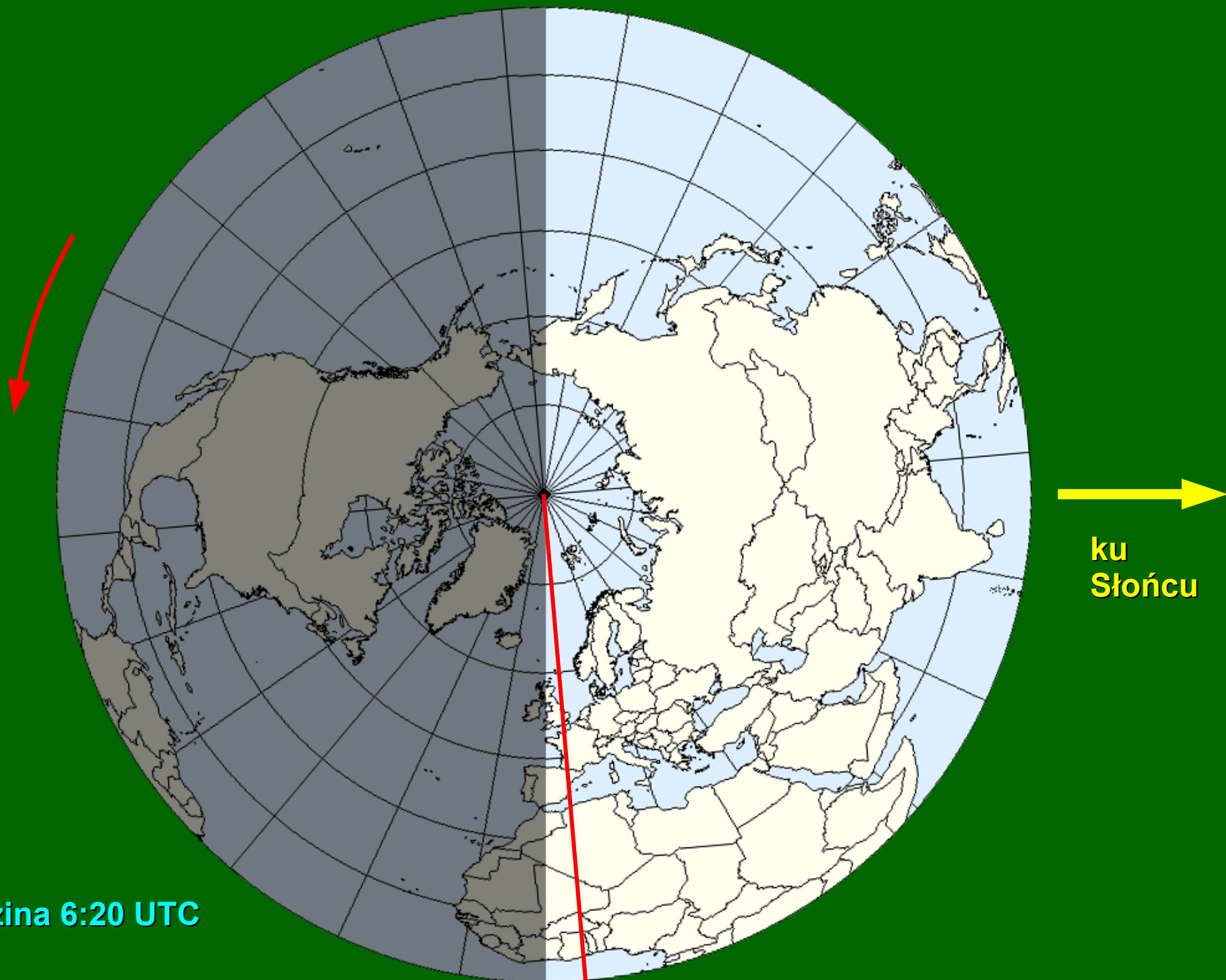
godzina 6:00 UTC

Dla uproszczenia rysunek wykonano dla dnia równonocy wiosennej lub jesiennej.

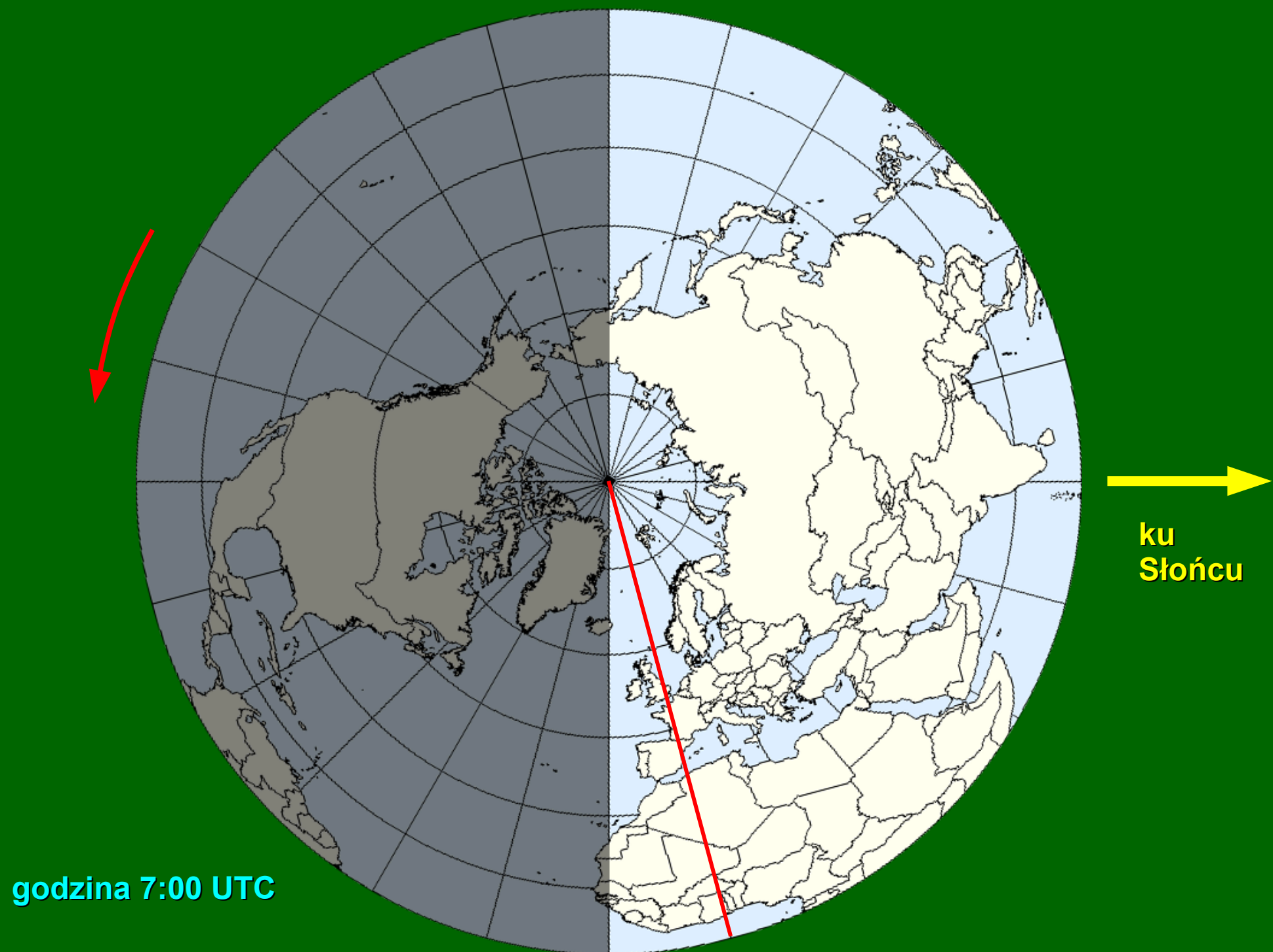


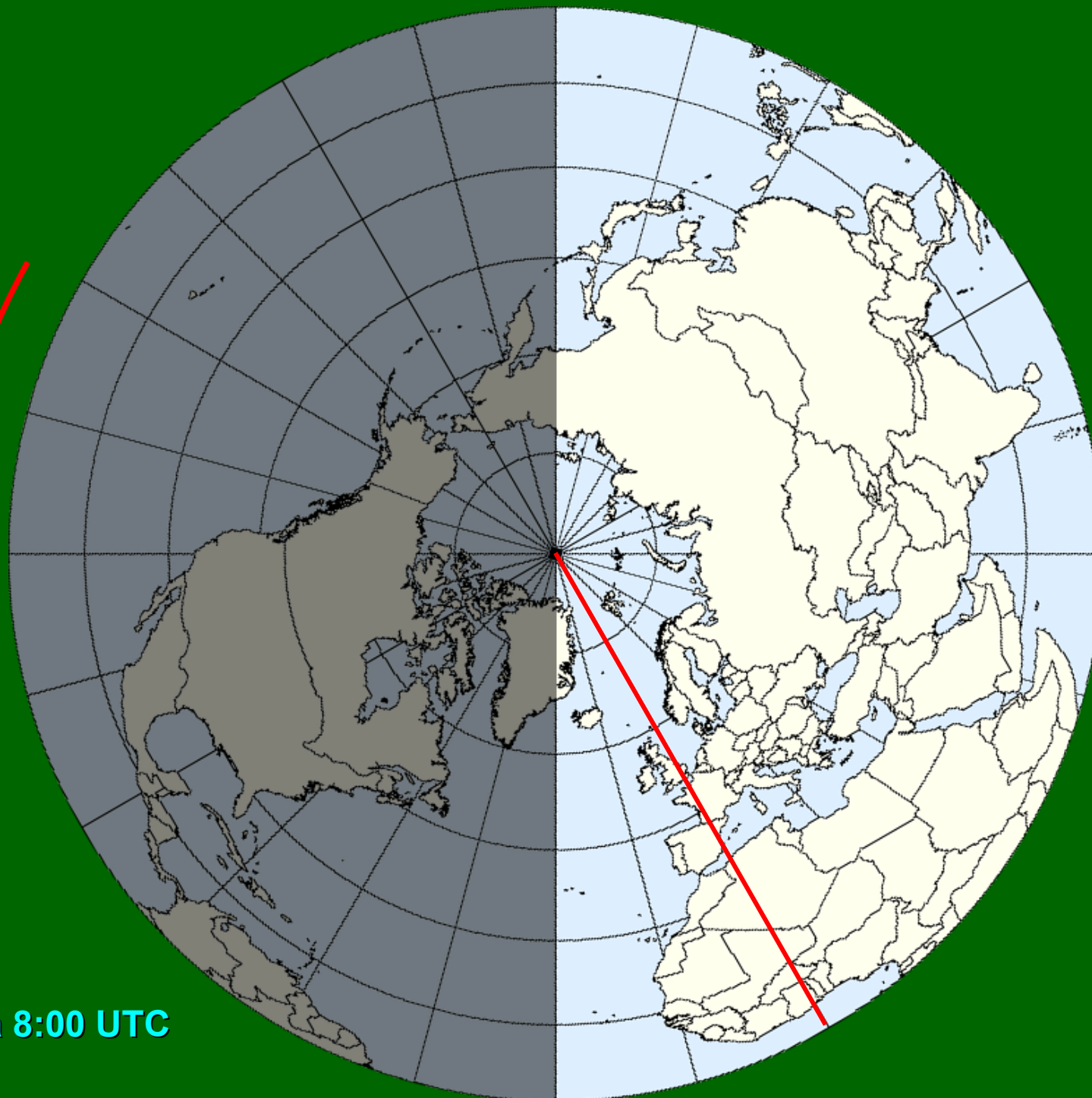
godzina 6:00 UTC

ku
Słońcu



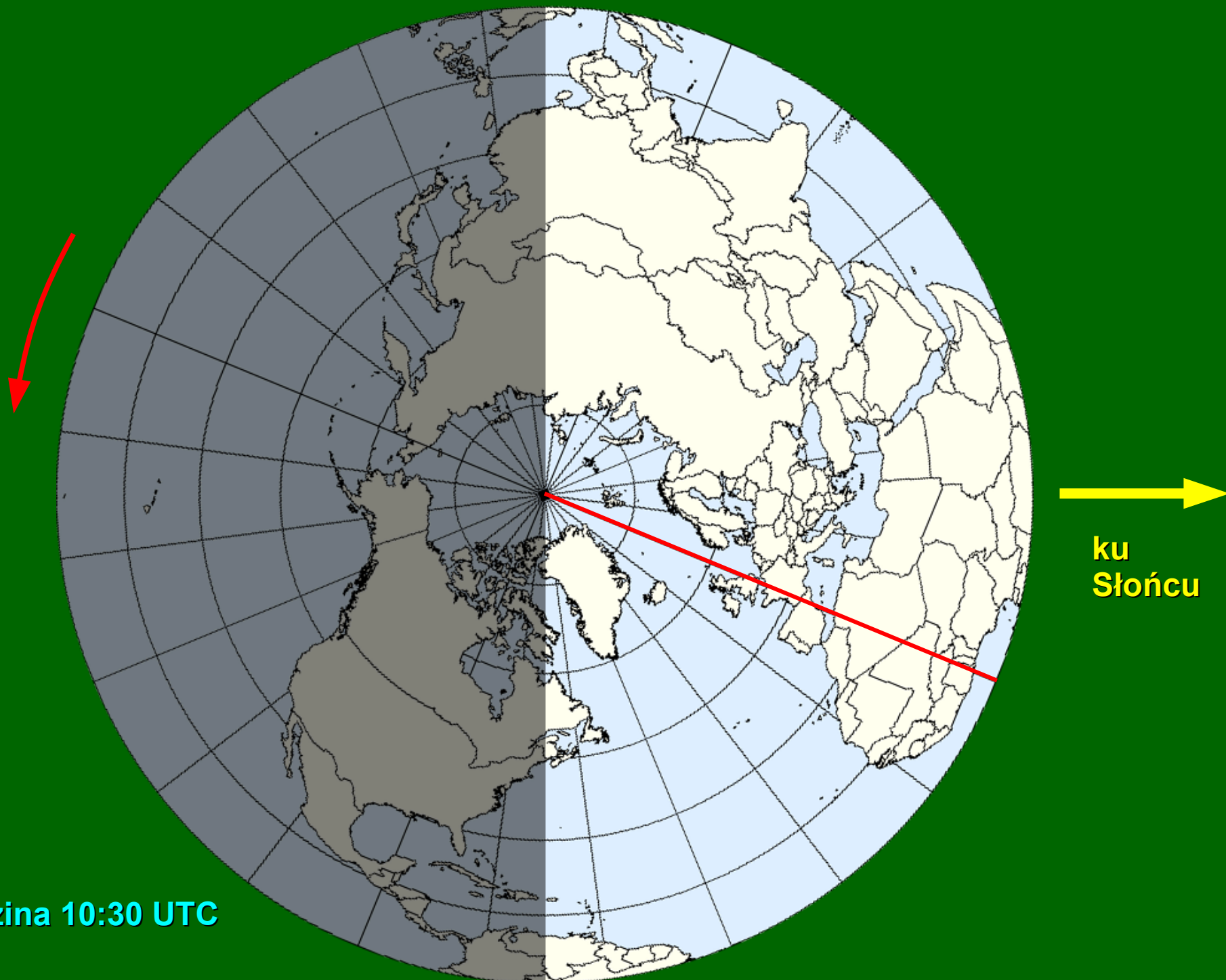
godzina 6:20 UTC



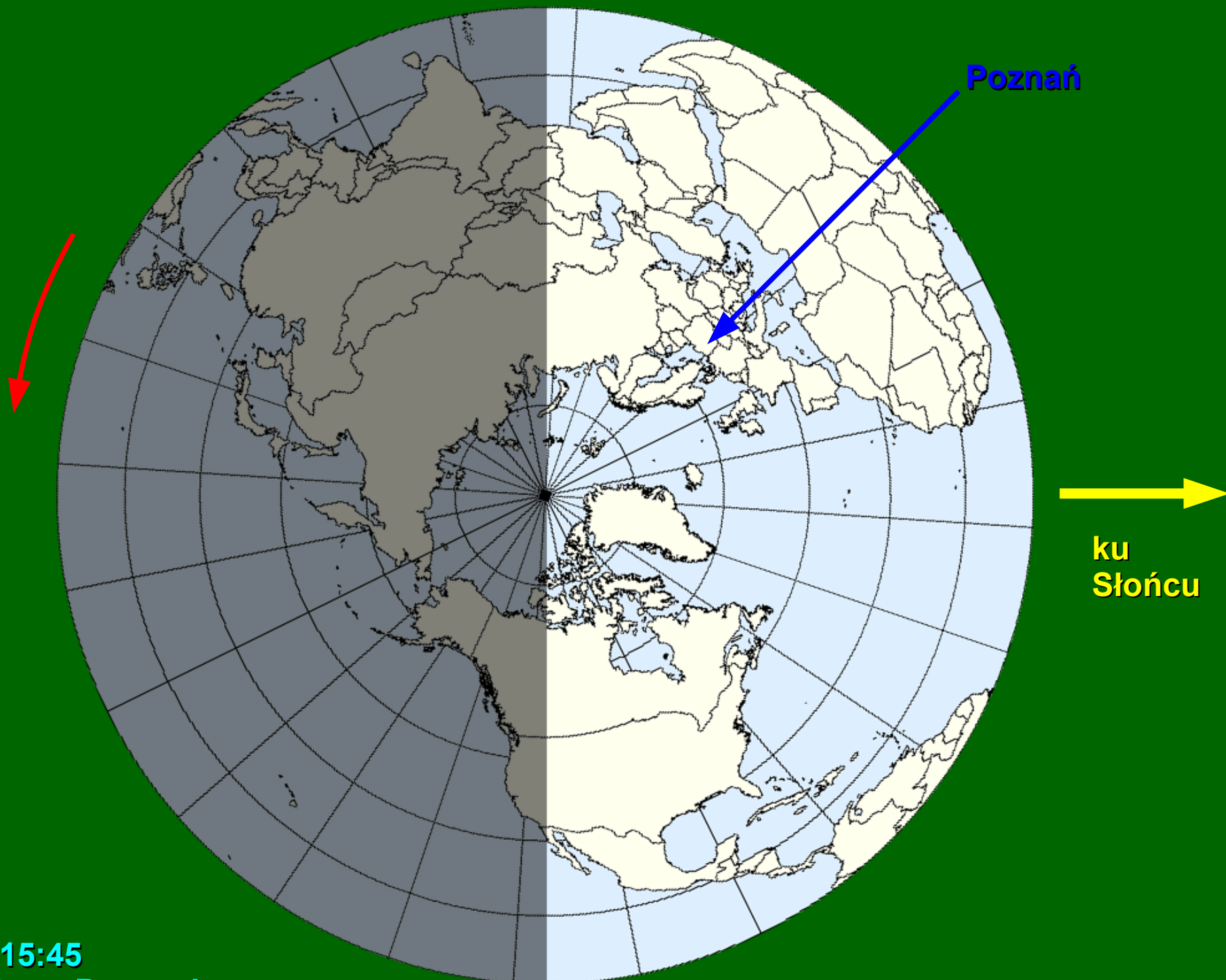


godzina 8:00 UTC

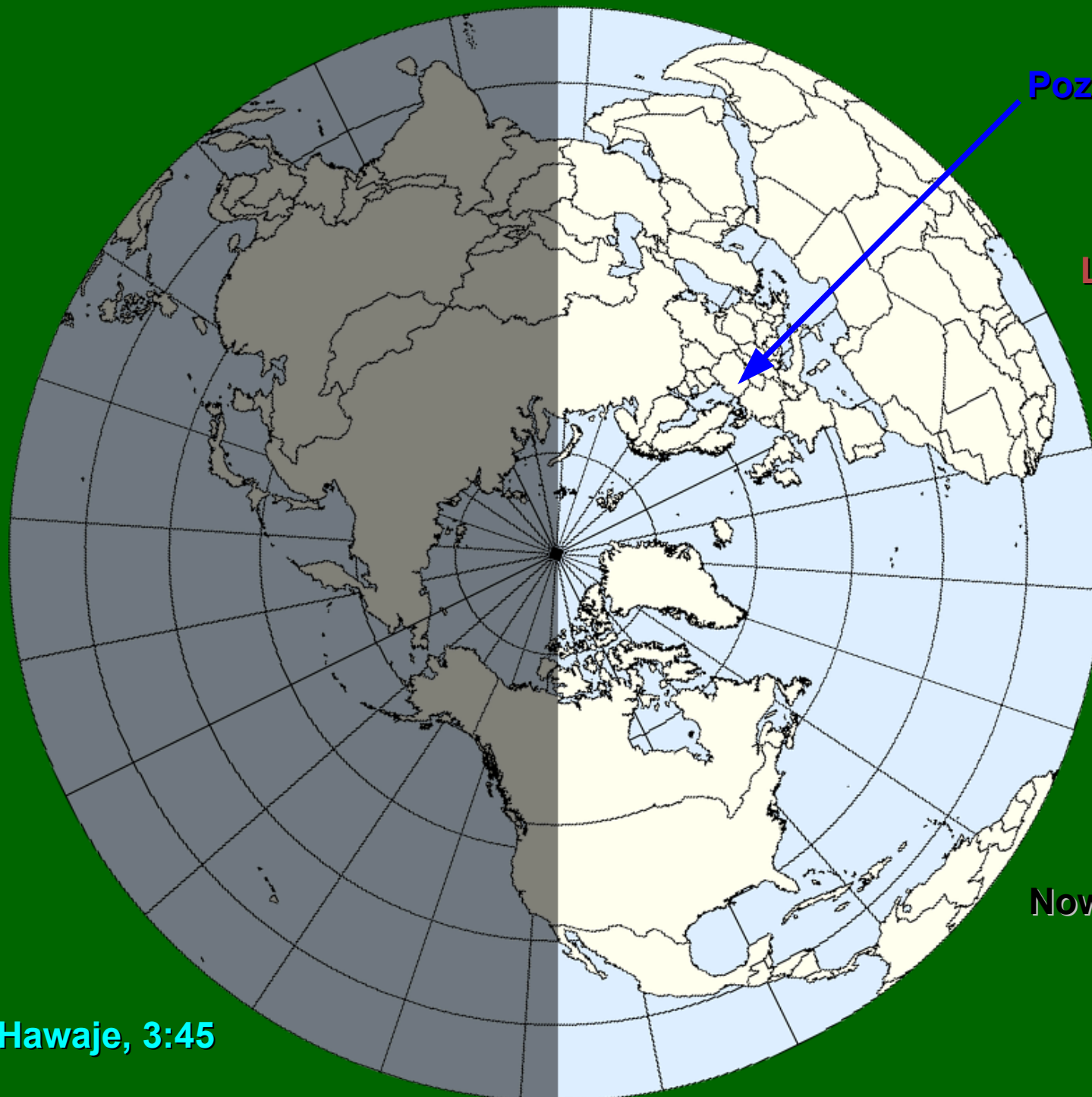
ku
Słońcu



godzina 10:30 UTC



Godzina 15:45
na zegarku w Poznaniu



Tokio, 22:45

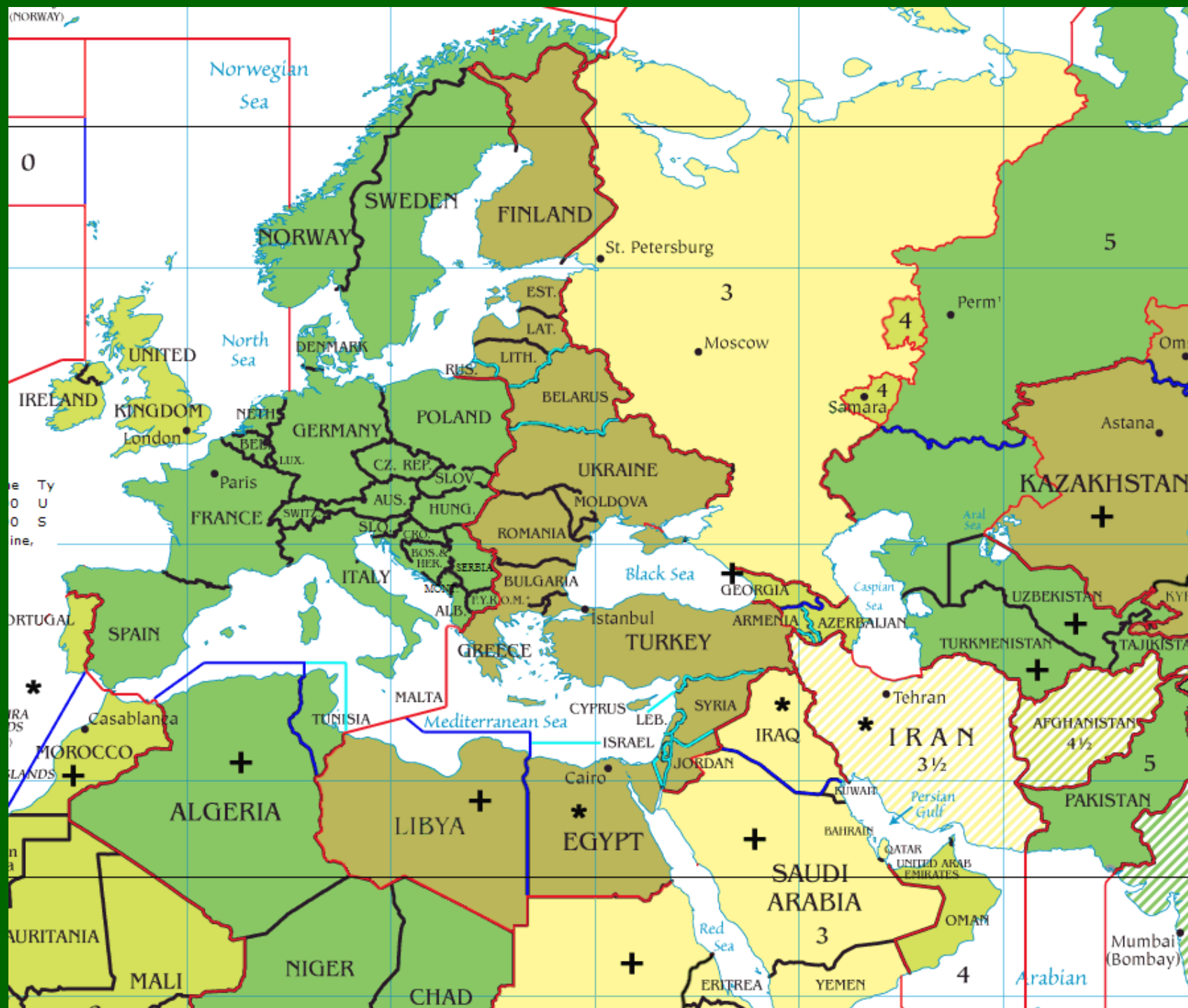
Poznań, 14:45

Londyn, 13:45

ku
Słońcu

Nowy Jork, 9:45

Hawaje, 3:45



Legend

-  Political Boundary
-  Standard (Winter) Time Zone Boundary
-  One side of a blue line observes DST, while the other side does not
-  DST Rule Boundary
-  * DST-Observing Region
-  + Explicit Mark for Non-DST-Observing Regions

DST Legend

Date of the Month

Fr1 = First Friday

SuL = Last Sunday

15 = the 15th

Su $\geq$ 9 = First Sunday after the 9th

Type of Time

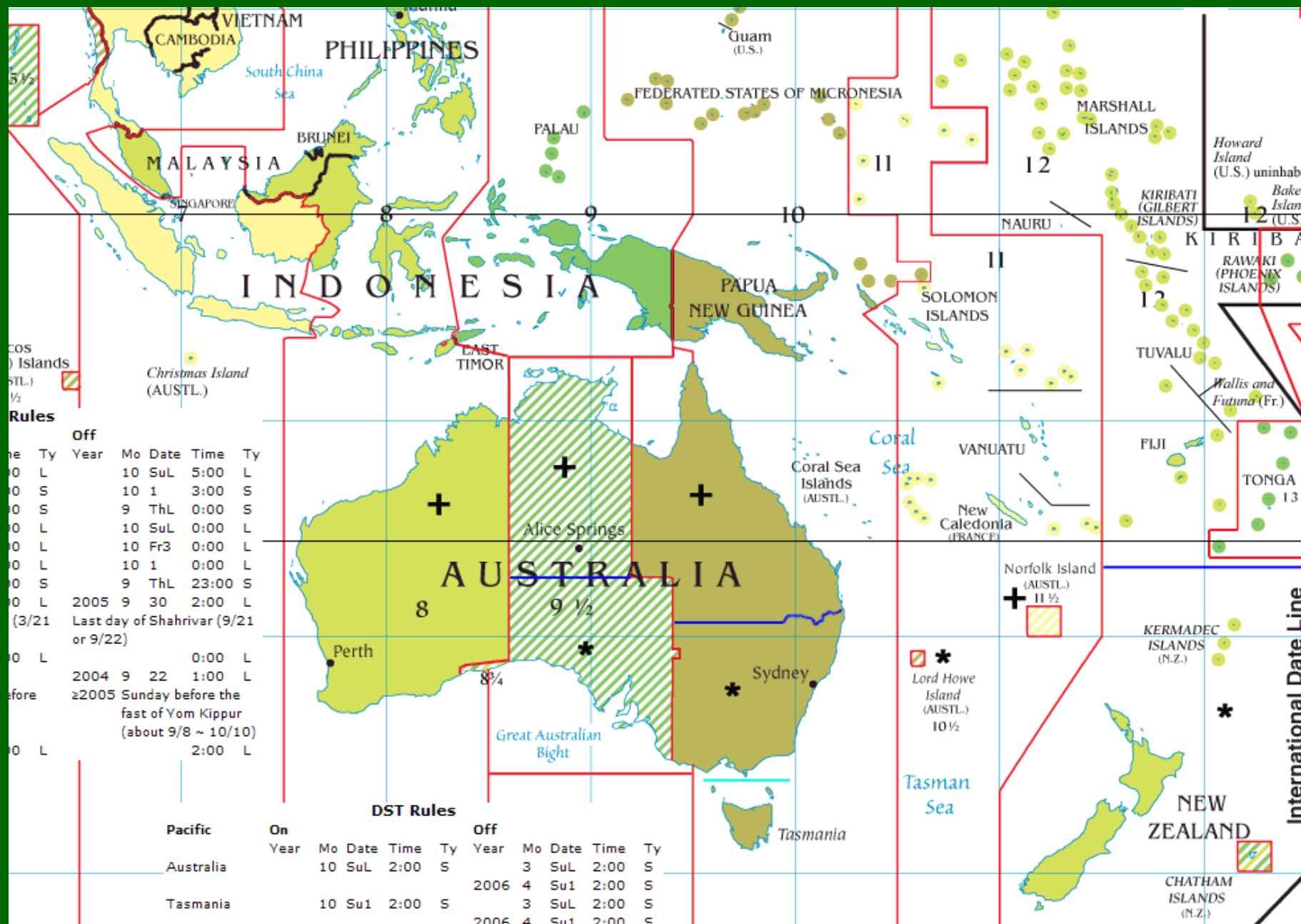
L = Local (Wall Clock Time)

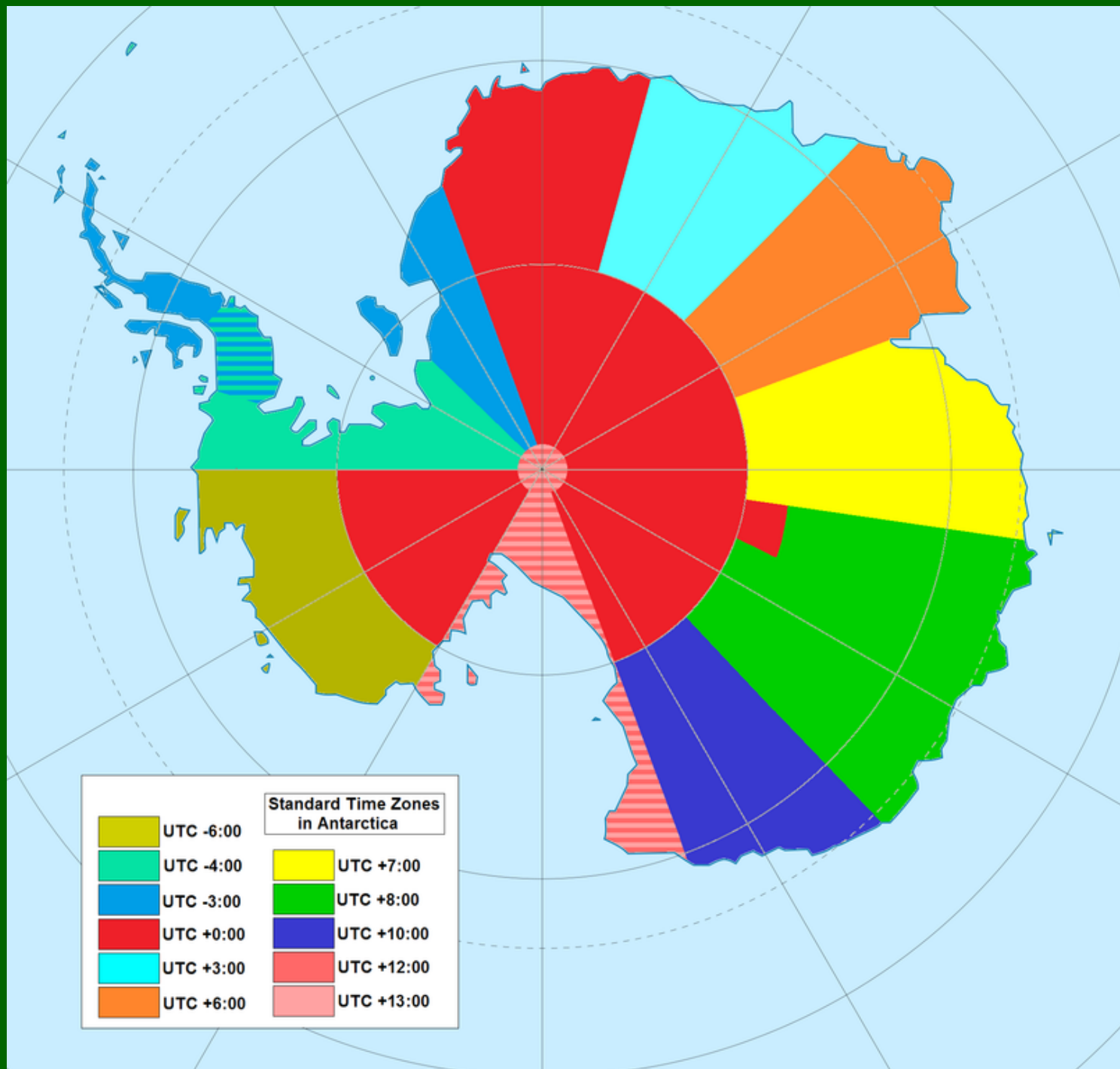
S = Standard (Winter Time)

U = UTC (a.k.a. GMT)

<https://www.cia.gov/library/publications/the-world-factbook>







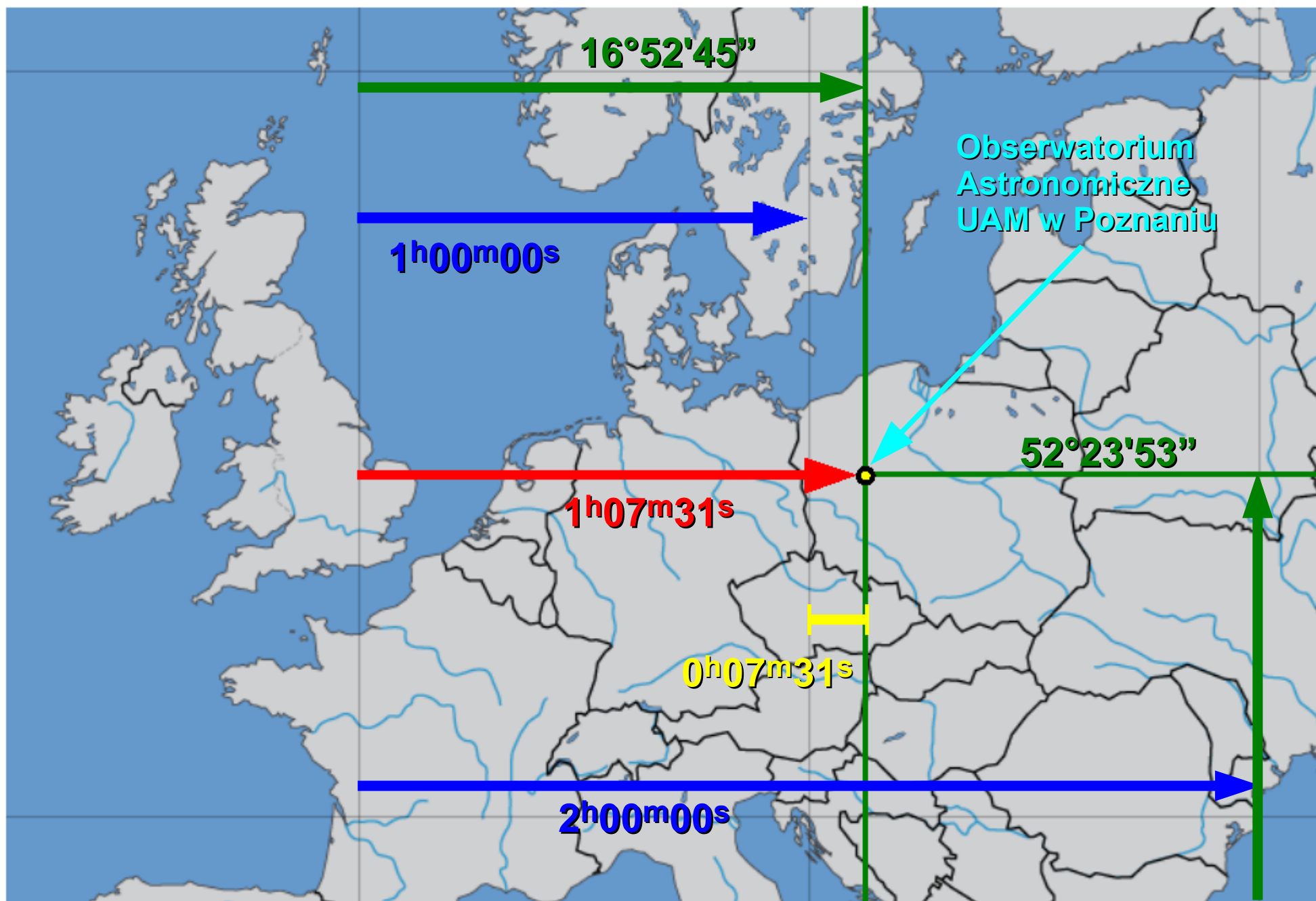
Czas letni i zimowy

- W Polsce utrzymywana jest nadal praktyka wprowadzania czasu letniego nad ranem w ostatnią niedzielę marca i odwoływania nad ranem w ostatnią niedzielę października.
- W roku 2019 czas letni (wschodnio-europejski) zostanie wprowadzony dnia 31 marca o godzinie 2:00 czasu środkowo-europejskiego (1:00 czasu uniwersalnego - UT) poprzez przestawienie wskazówek zegarów z godziny 2:00 na godzinę 3:00.
- Odwołanie czasu letniego - powrót do zimowego (środkowo-europejskiego) - odbędzie się dnia 27 października o godzinie 3:00 czasu letniego (wschodnio-europejskiego) poprzez cofnięcie wskazówek na godzinę 2:00.
- Tego dnia czas pomiędzy godzinami 2:00 i 3:00 nowego czasu oznacza się poprzez dodanie litery a po numerze godziny (np godz. 2a minut 25).

Jakiś czas temu pisałem ...

- 11 października 2017 sejmowa komisja administracji i spraw wewnętrznych poparła jednogłośnie projekt ustawy autorstwa PSL, który zakłada brak zmiany czasu na letni i zimowy.
- Czas letni miałby obowiązywać przez cały rok, od 1 października 2018 r.

Pomysł rezygnacji ze zmiany czasu rozważany jest w całej Unii Europejskiej, trwają konsultacje i uzgodnienia.



21°04'05"

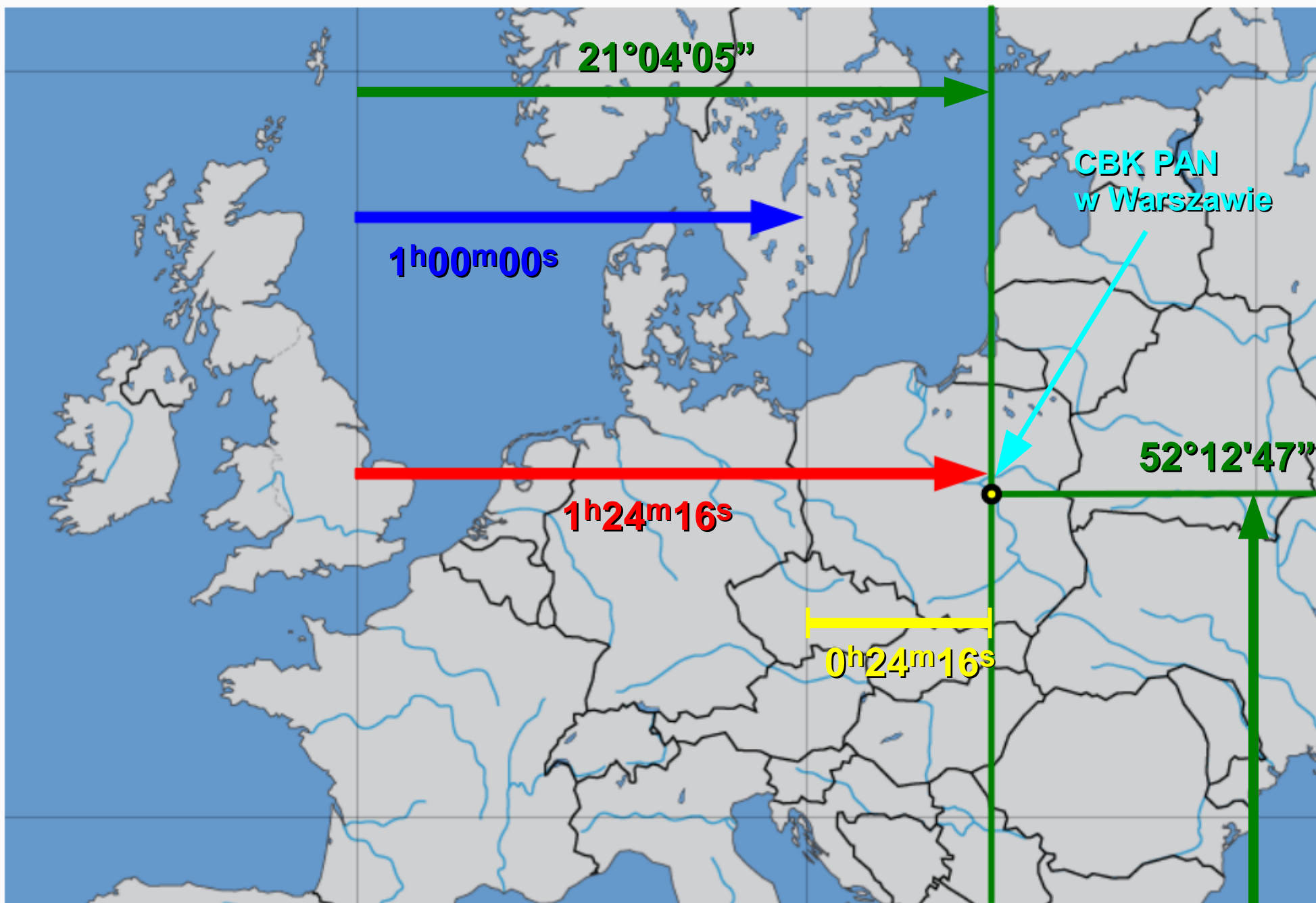
1h00m00s

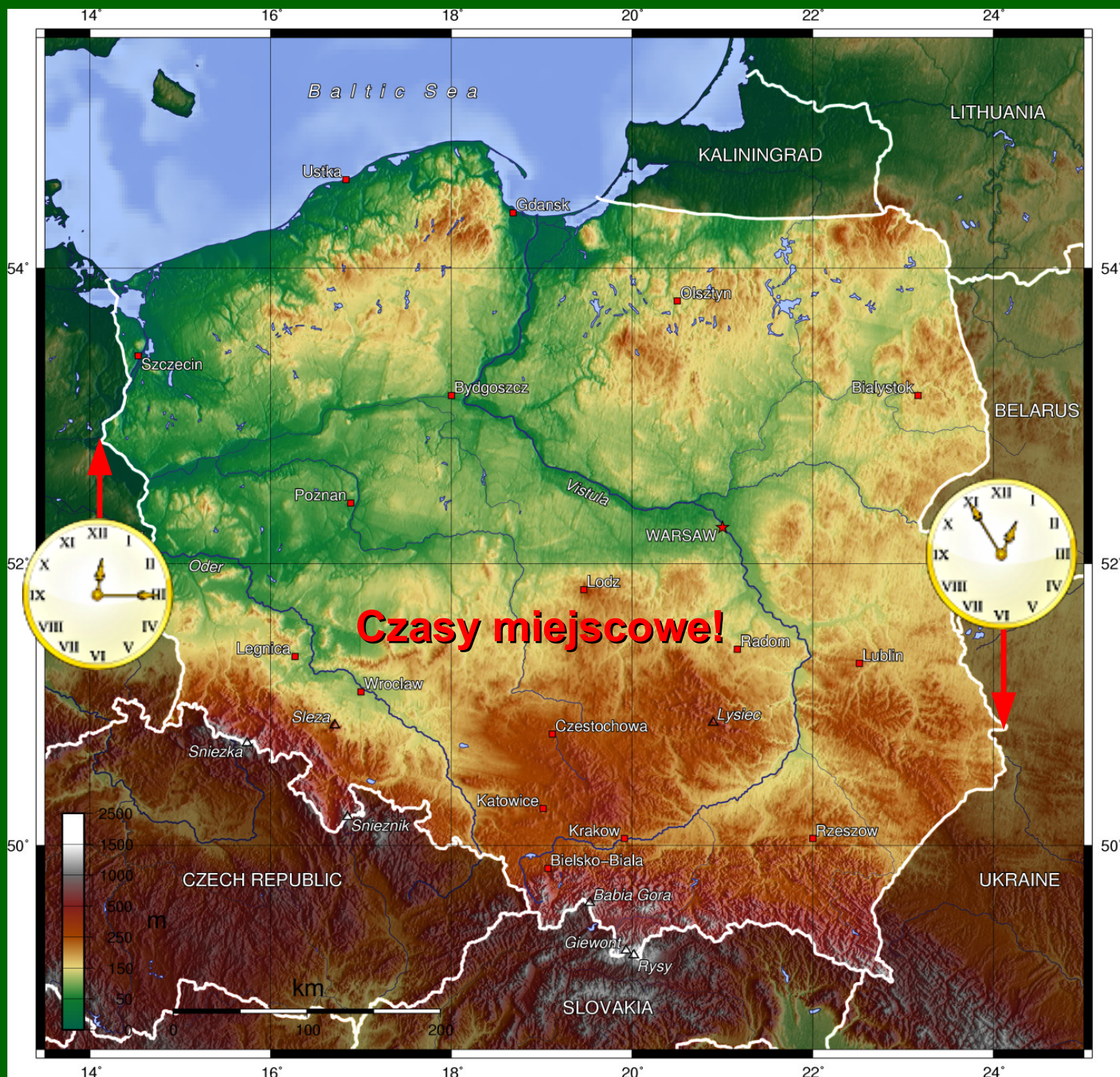
**CBK PAN
w Warszawie**

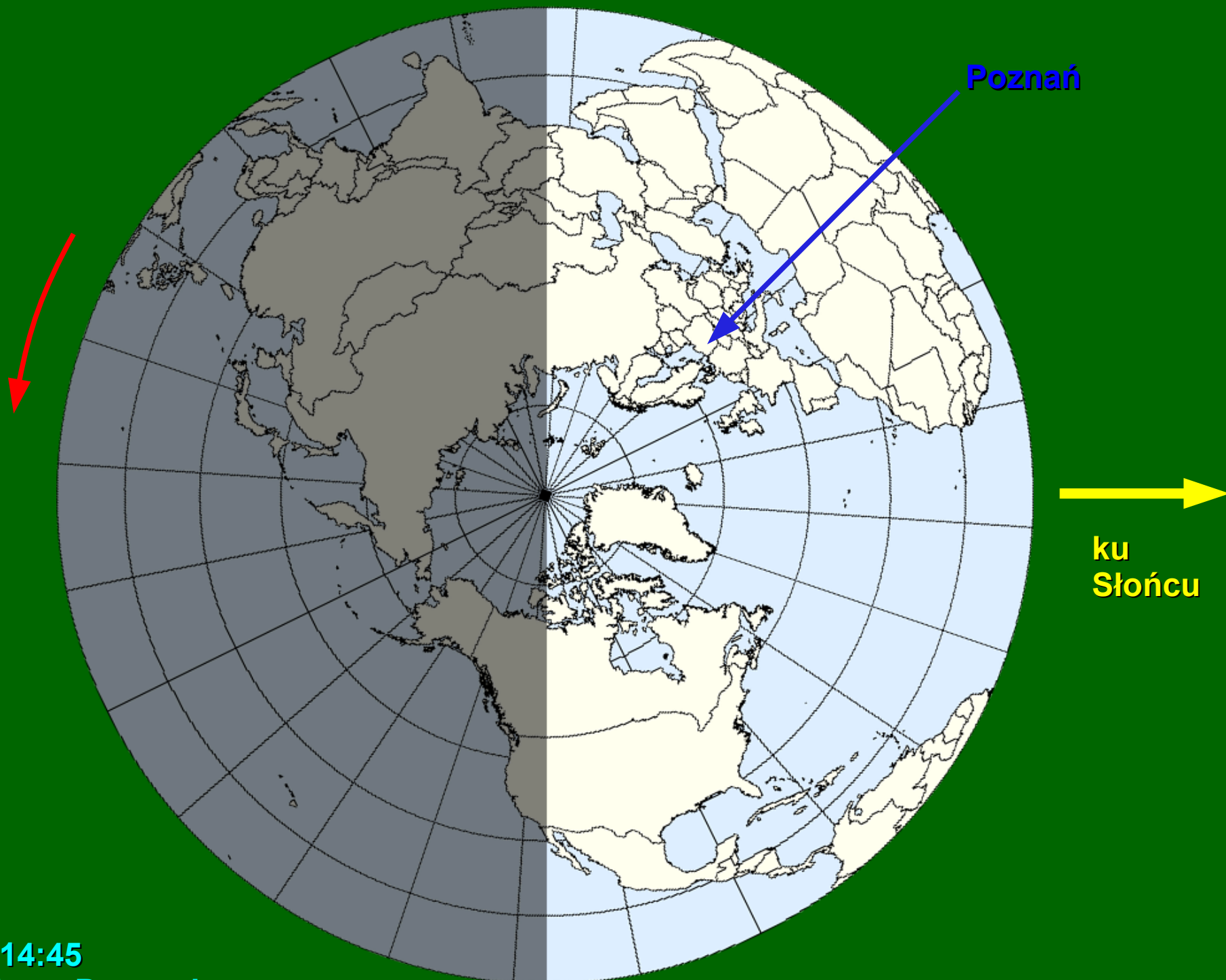
1h24m16s

52°12'47"

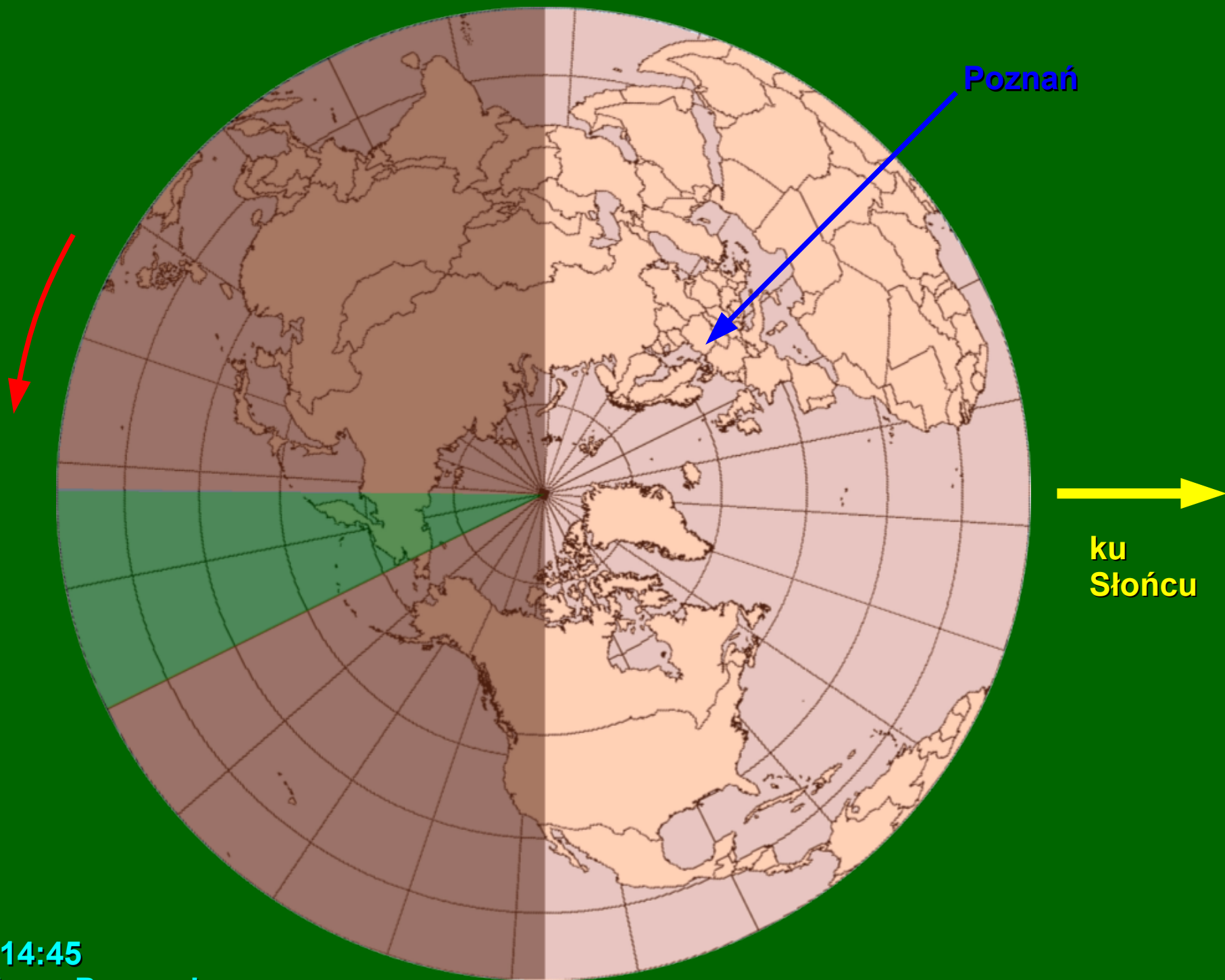
0h24m16s







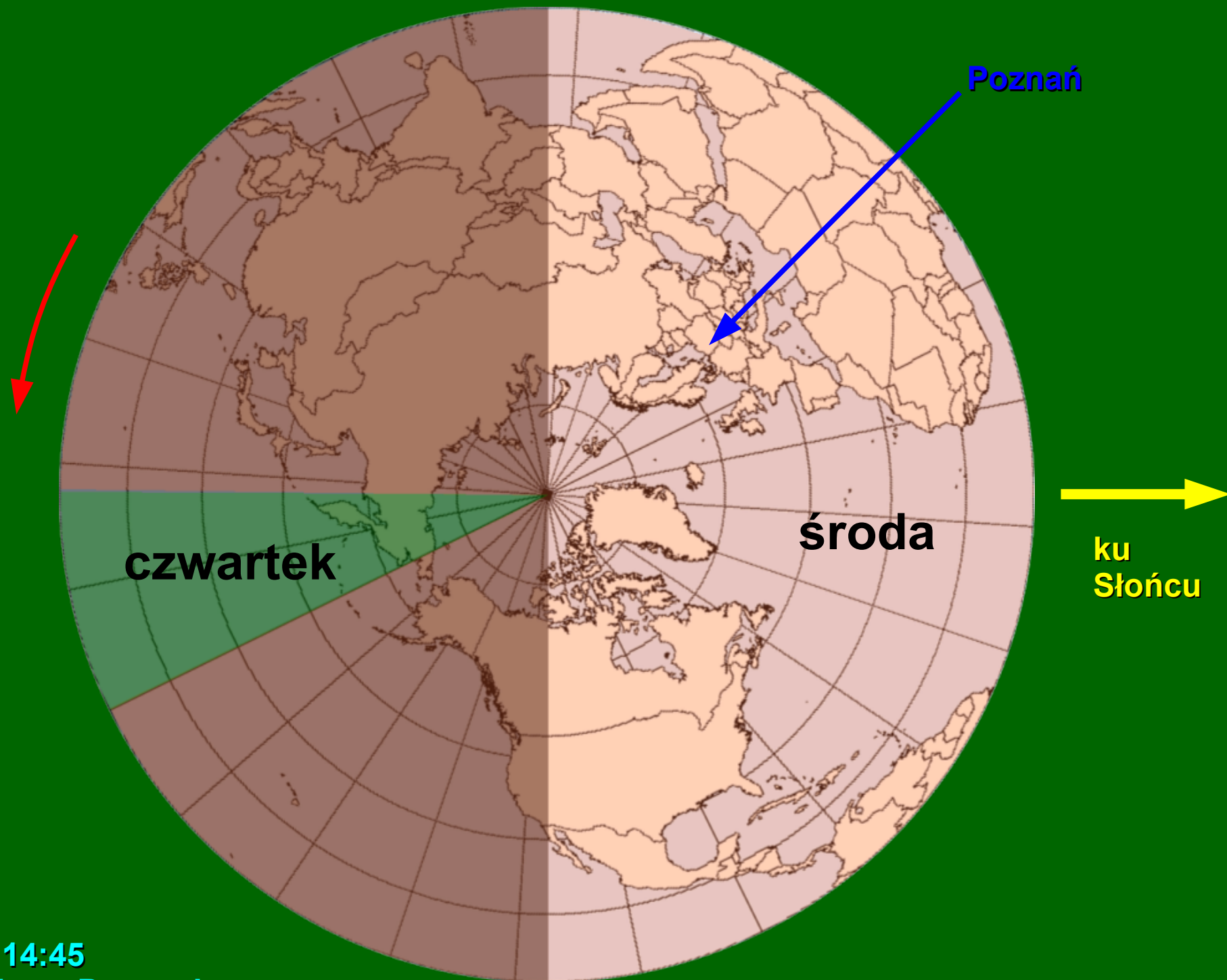
Godzina 14:45
na zegarku w Poznaniu



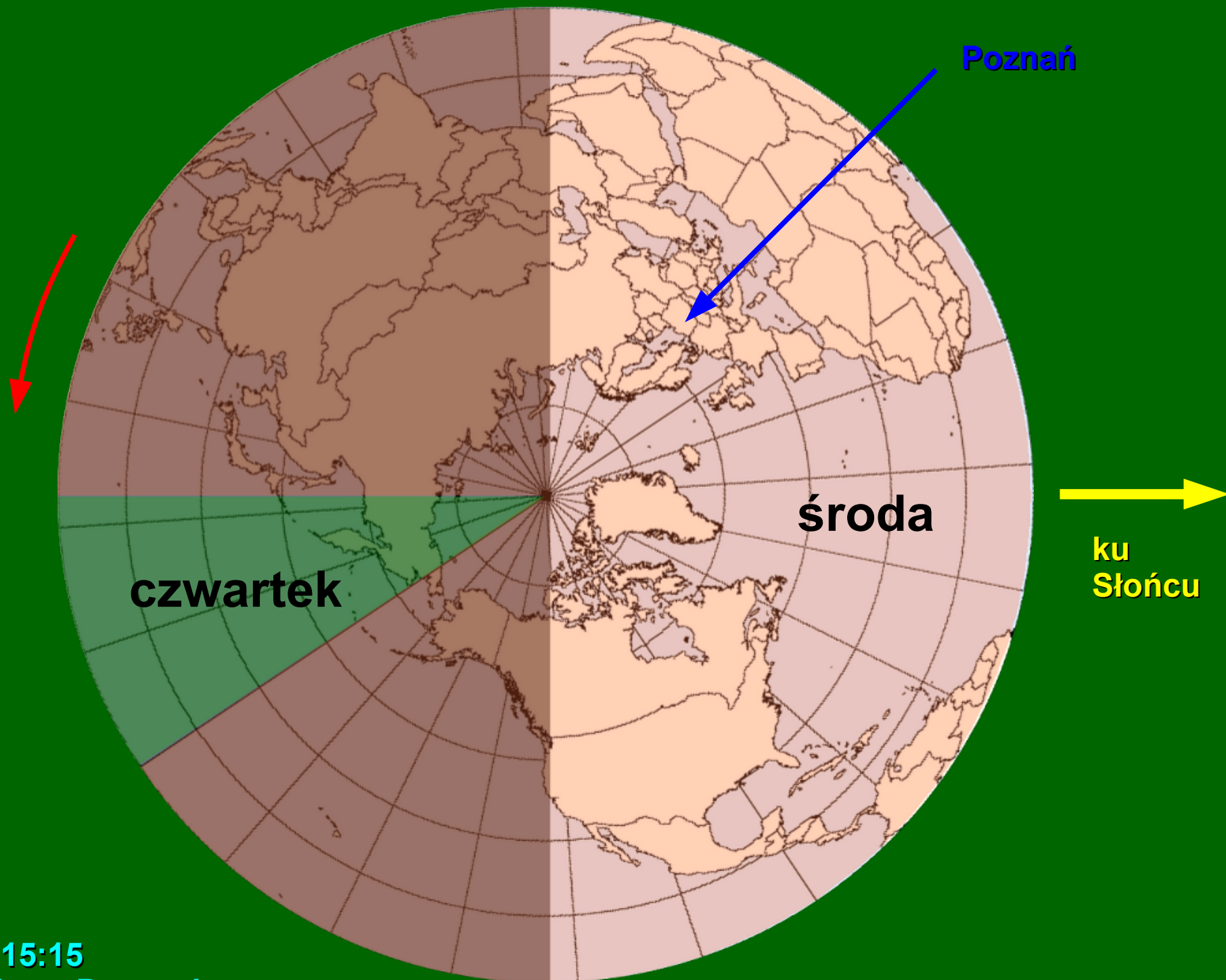
Poznań

ku
Słońcu

Godzina 14:45
na zegarku w Poznaniu



Godzina 14:45
na zegarku w Poznaniu



Godzina 15:15
na zegarku w Poznaniu

**Linia zmiany
daty**

Poznań, 13:00

środa

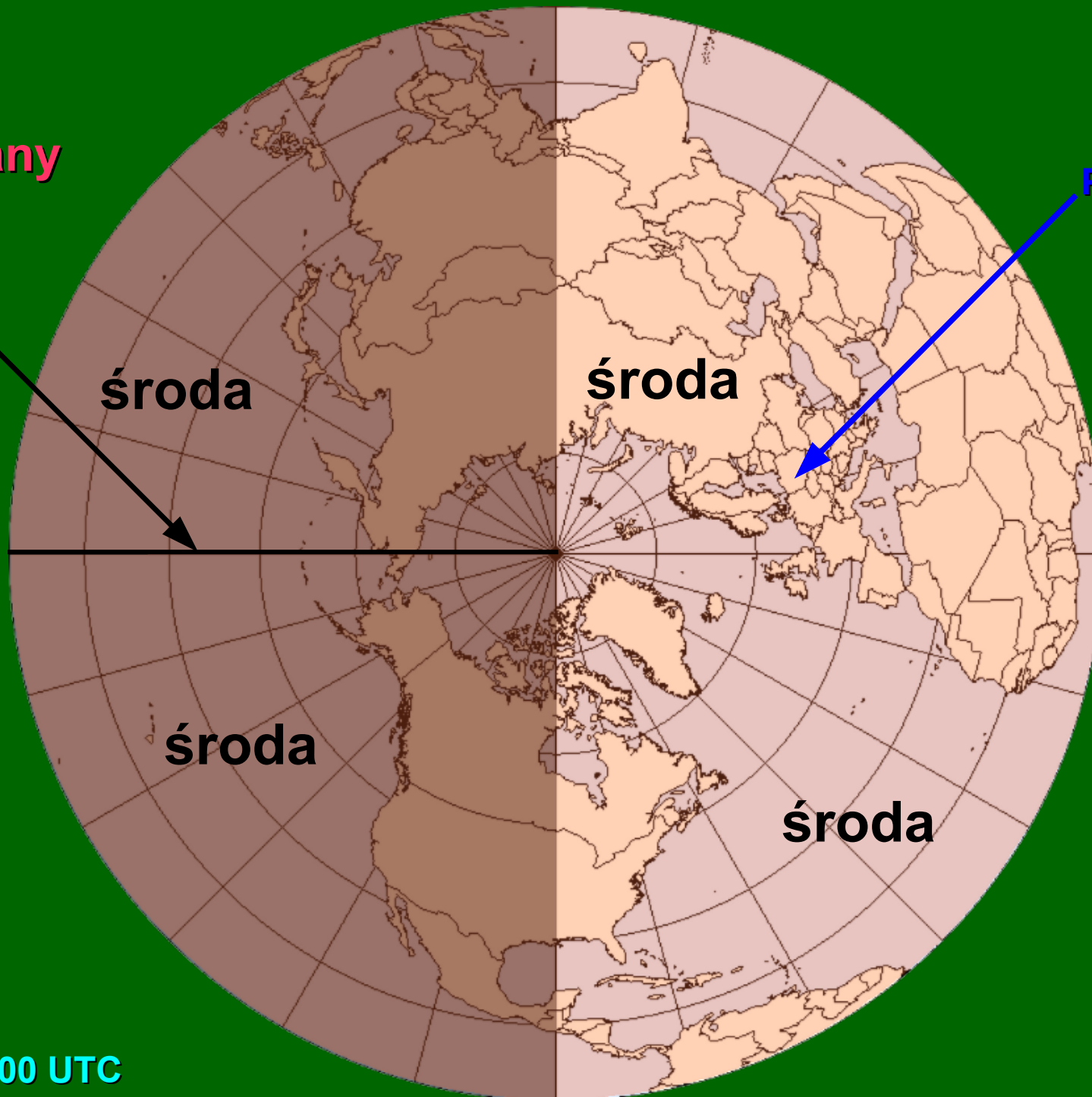
środa

środa

środa

**ku
Słońcu**

Godzina 12:00 UTC



**Linia zmiany
daty**

Poznań, 15:15

środa

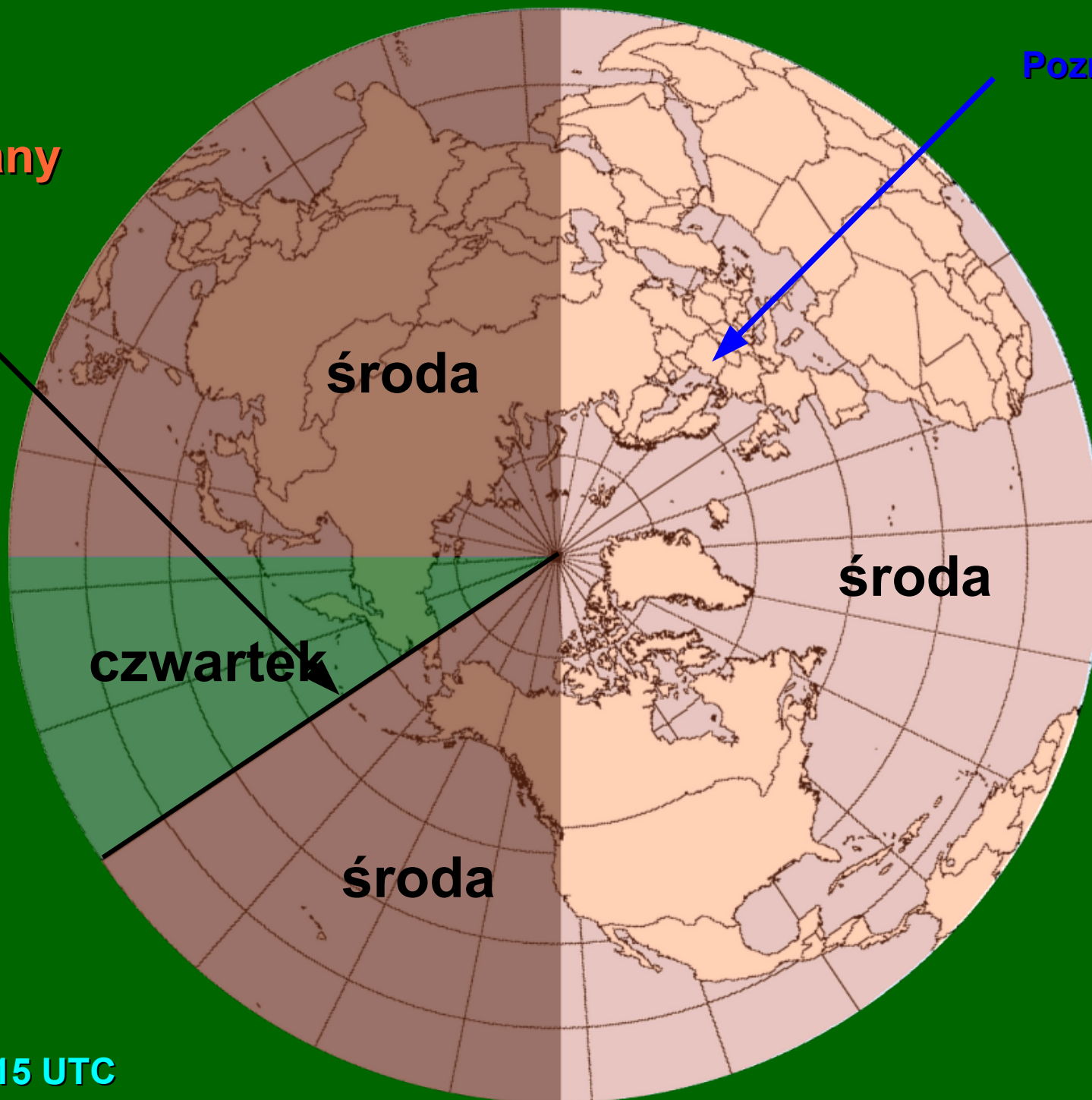
środa

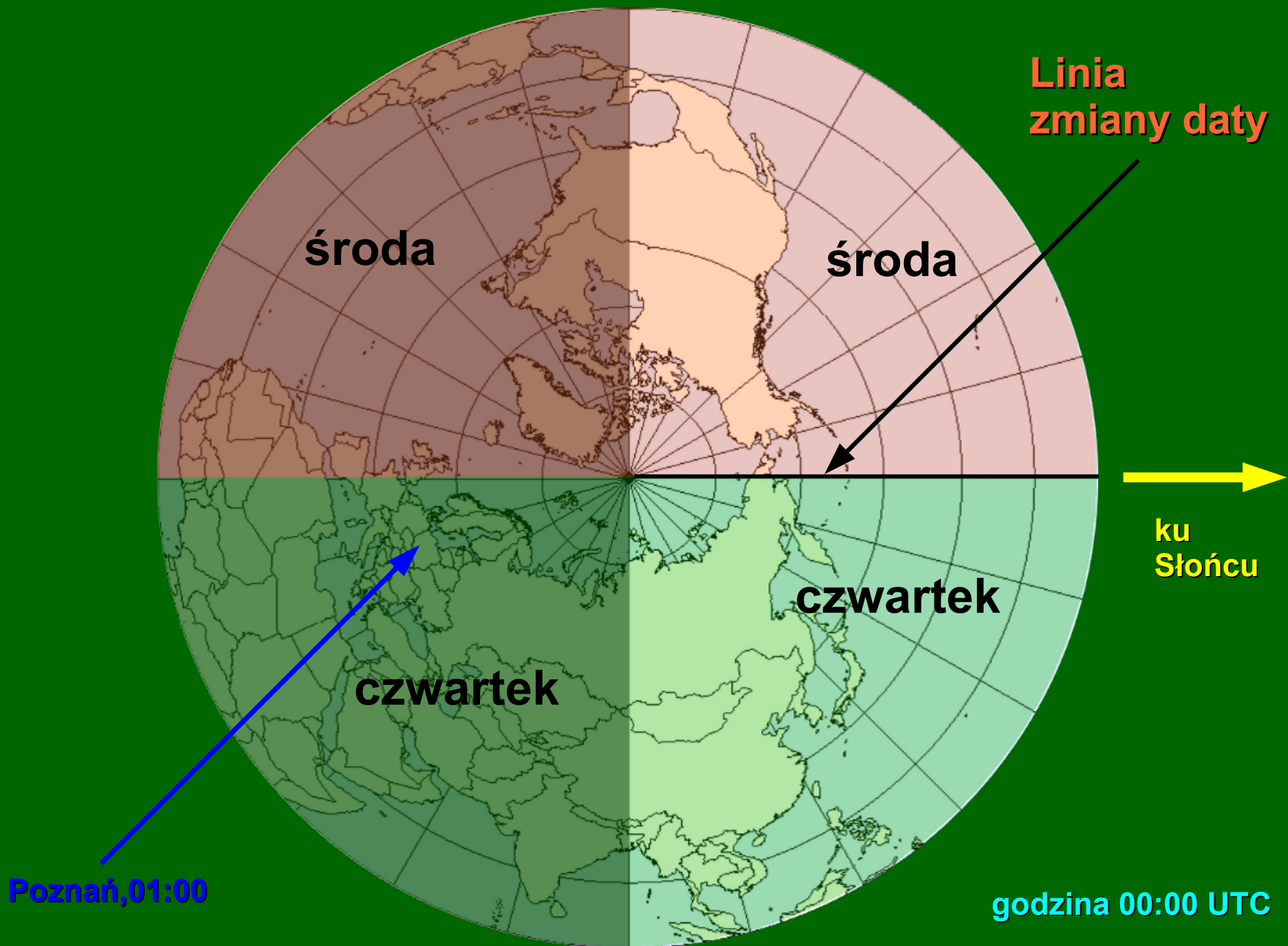
czwartek

środa

**ku
Słońcu**

godzina 14:15 UTC





południk zerowy

Linia
zmiany daty

środa

środa

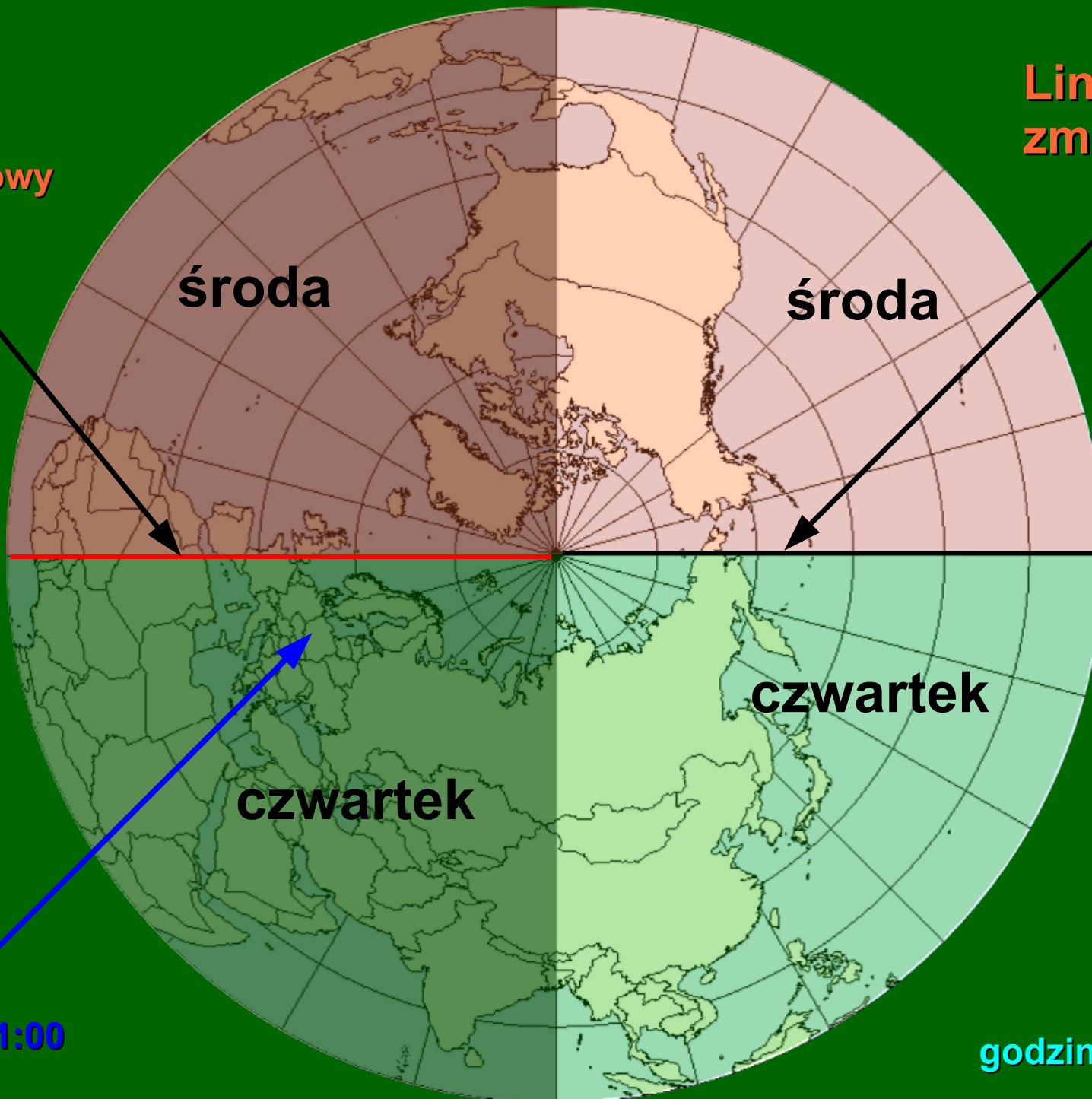
ku
Słońcu

czwartek

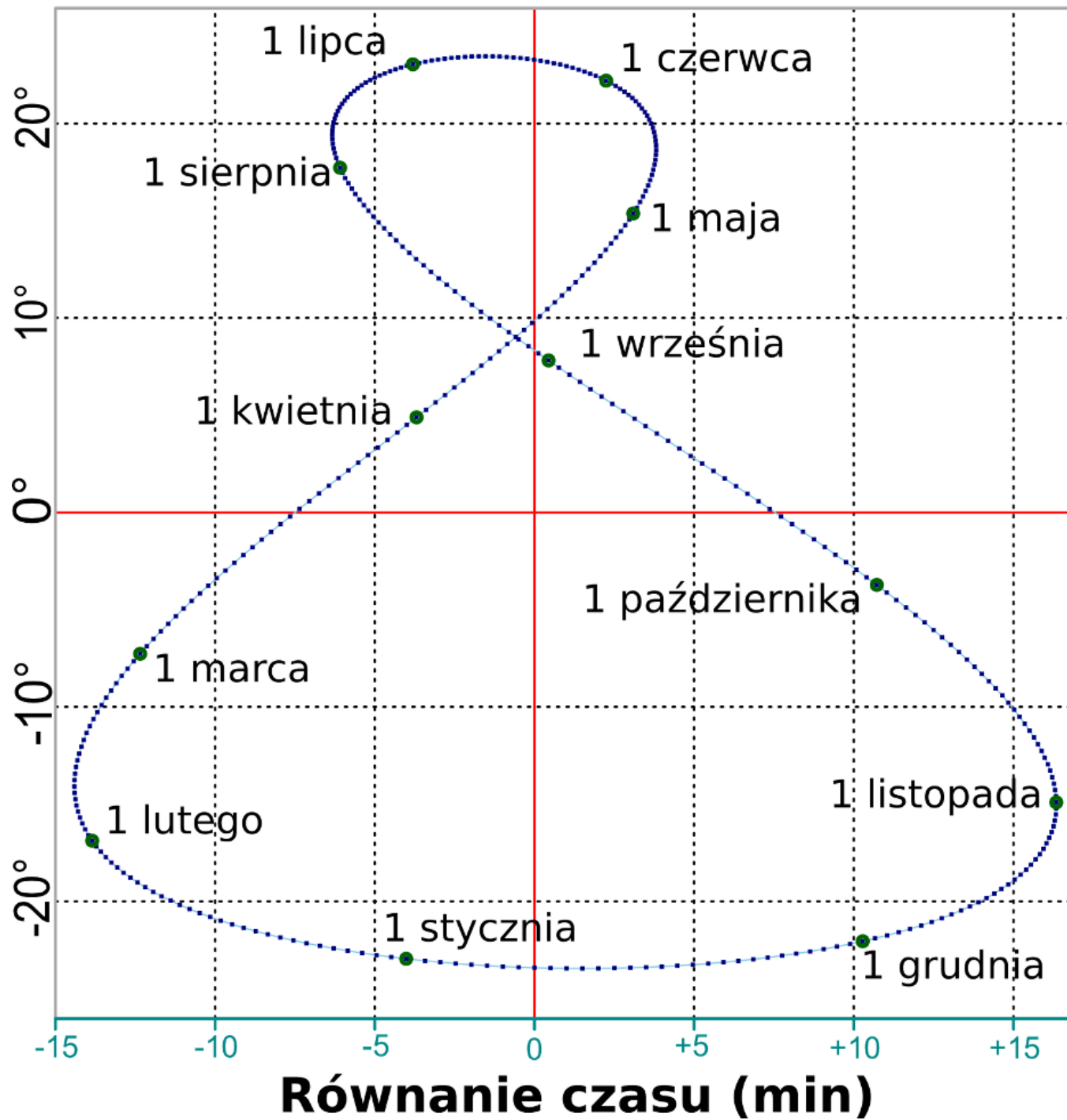
czwartek

Poznań, 01:00

godzina 00:00 UTC



Analemma





Analema 2003, copyright: Anthony Ayiomamitis

W roku 2019:

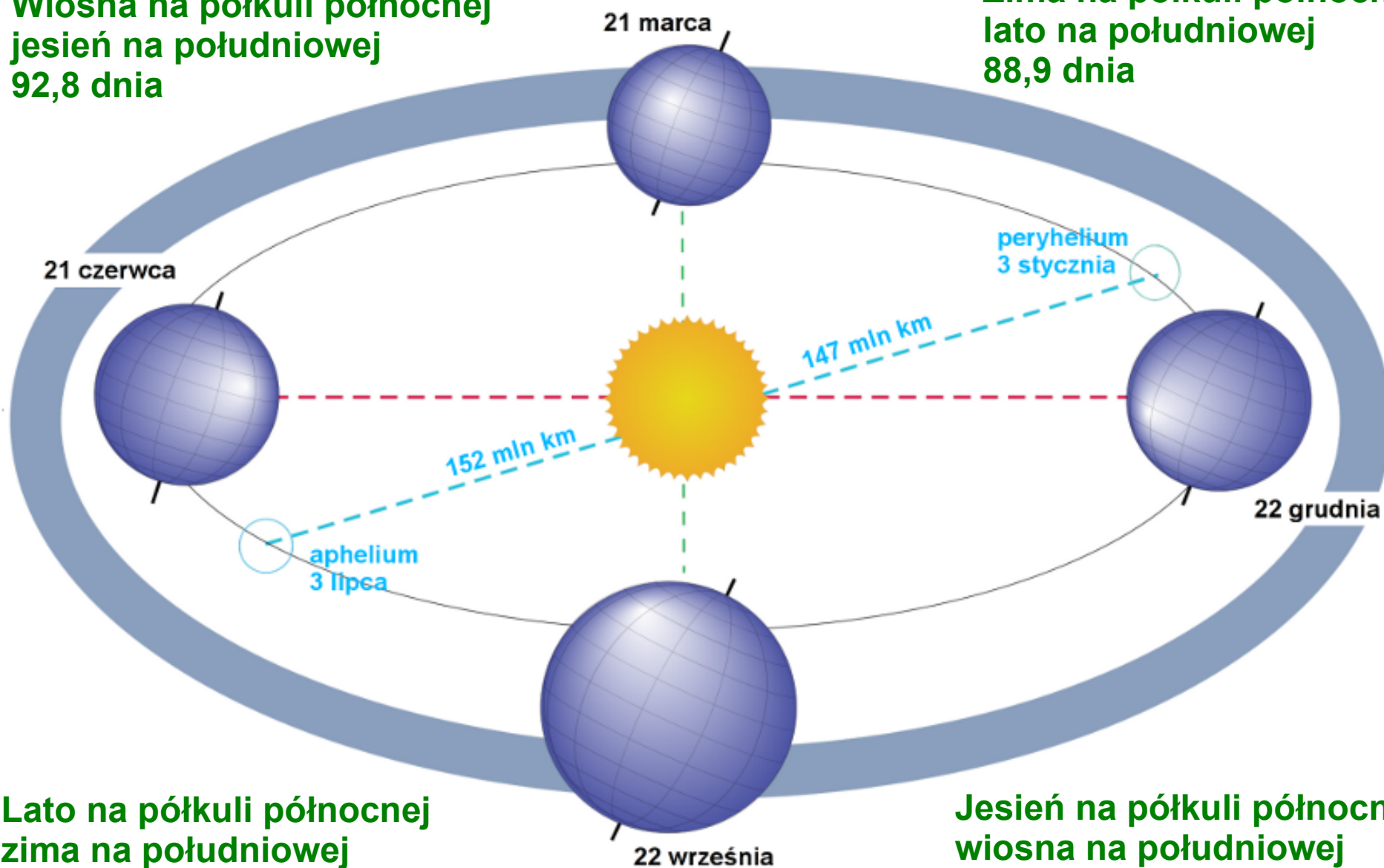
- Ziemia najbliżej Słońca (w peryhelium) 3 stycznia,
- Początek astronomicznej wiosny: 20 marca, 22:58
- Początek astronomicznego lata: 21 czerwca, 17:54
- Ziemia najdalej od Słońca (w aphelium) 5 lipca,
- Początek astronomicznej jesieni: 23 września, 9:50
- Początek astronomicznej zimy: 22 grudnia, 5:19

(momenty podane w czasie urzędowym)

Pory roku

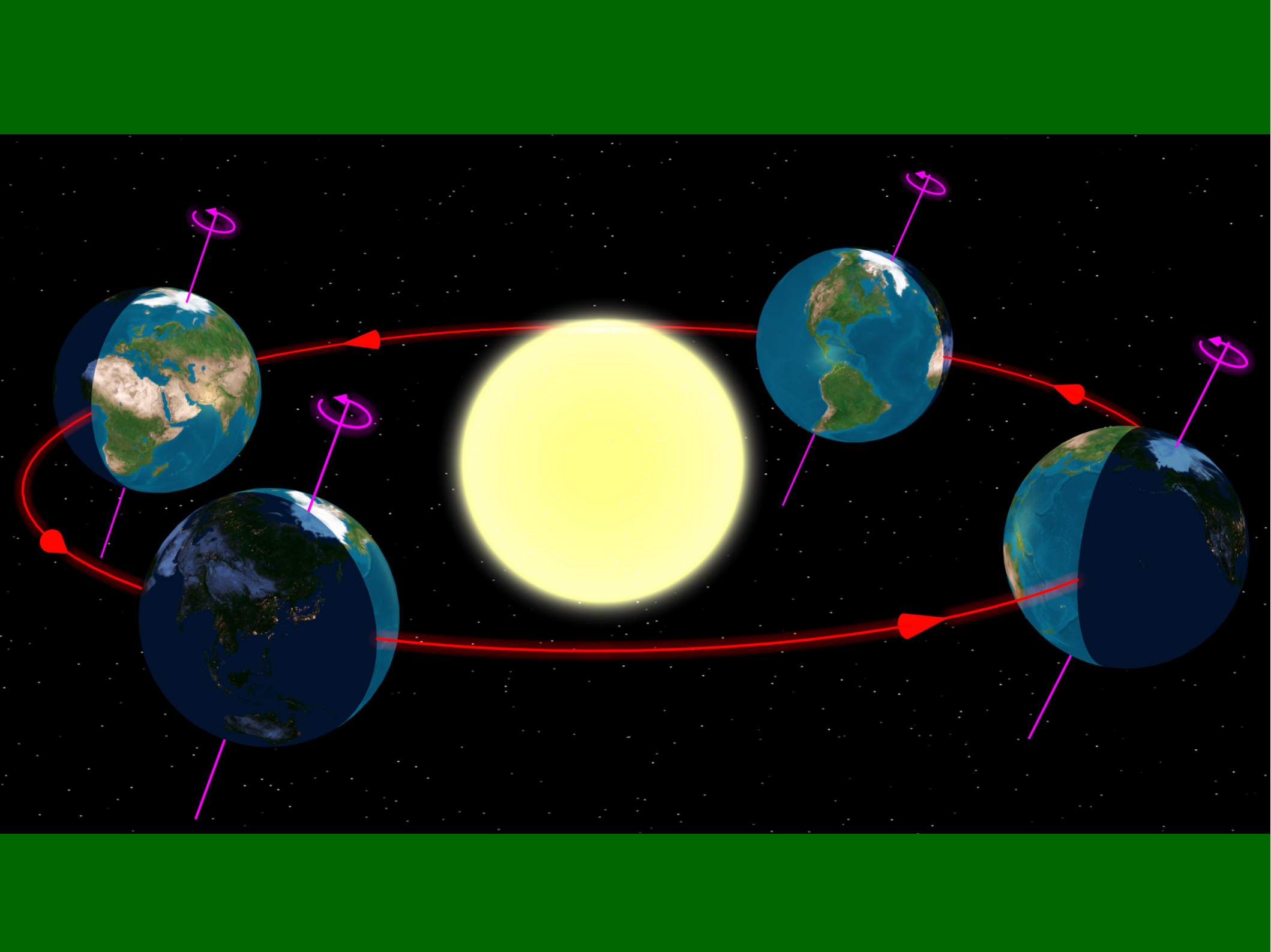
Wiosna na półkuli północnej
jesień na południowej
92,8 dnia

Zima na półkuli północnej
lato na południowej
88,9 dnia

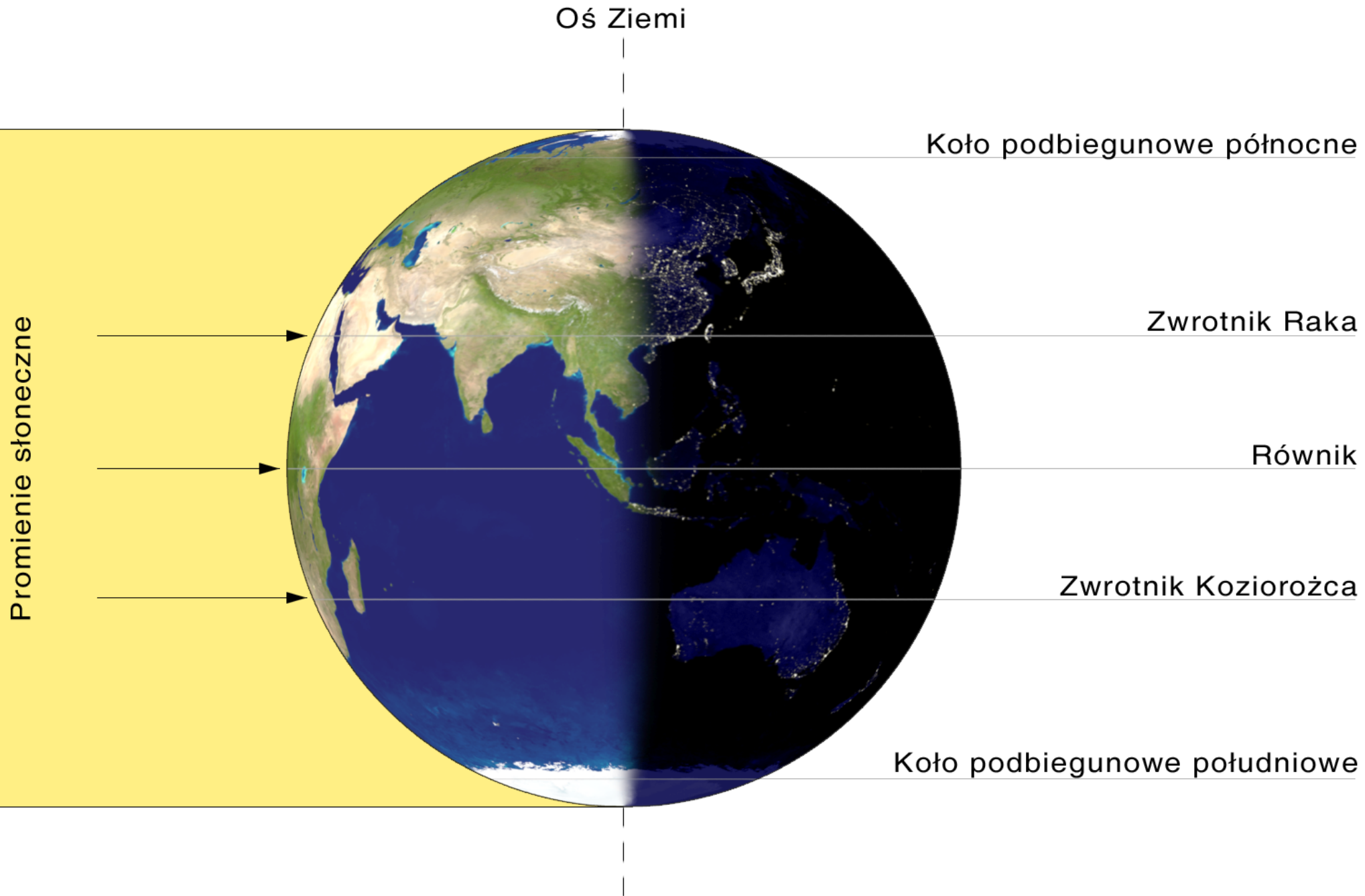


Lato na półkuli północnej
zima na południowej
93,6 dnia

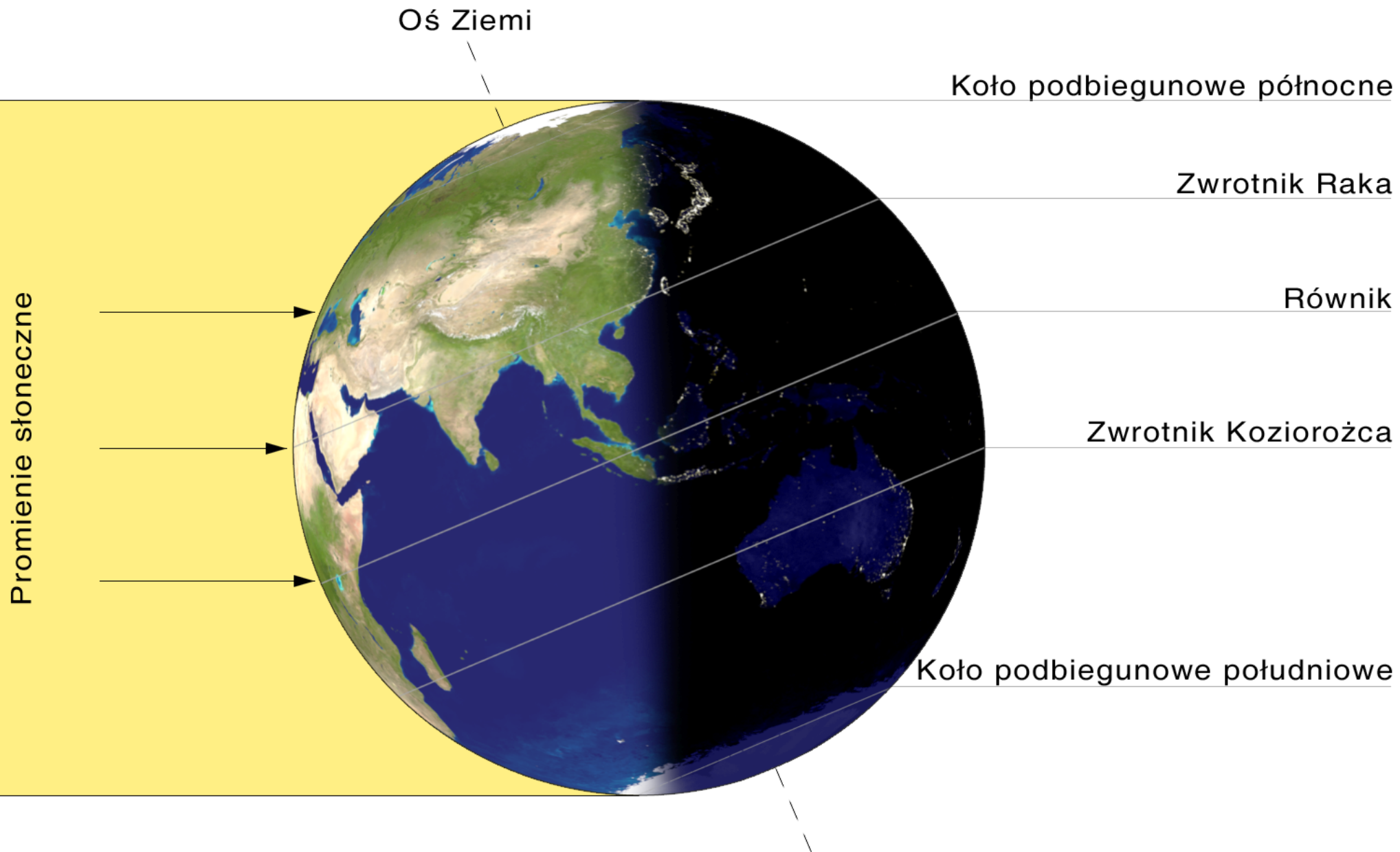
Jesień na półkuli północnej
wiosna na południowej
89,9 dnia



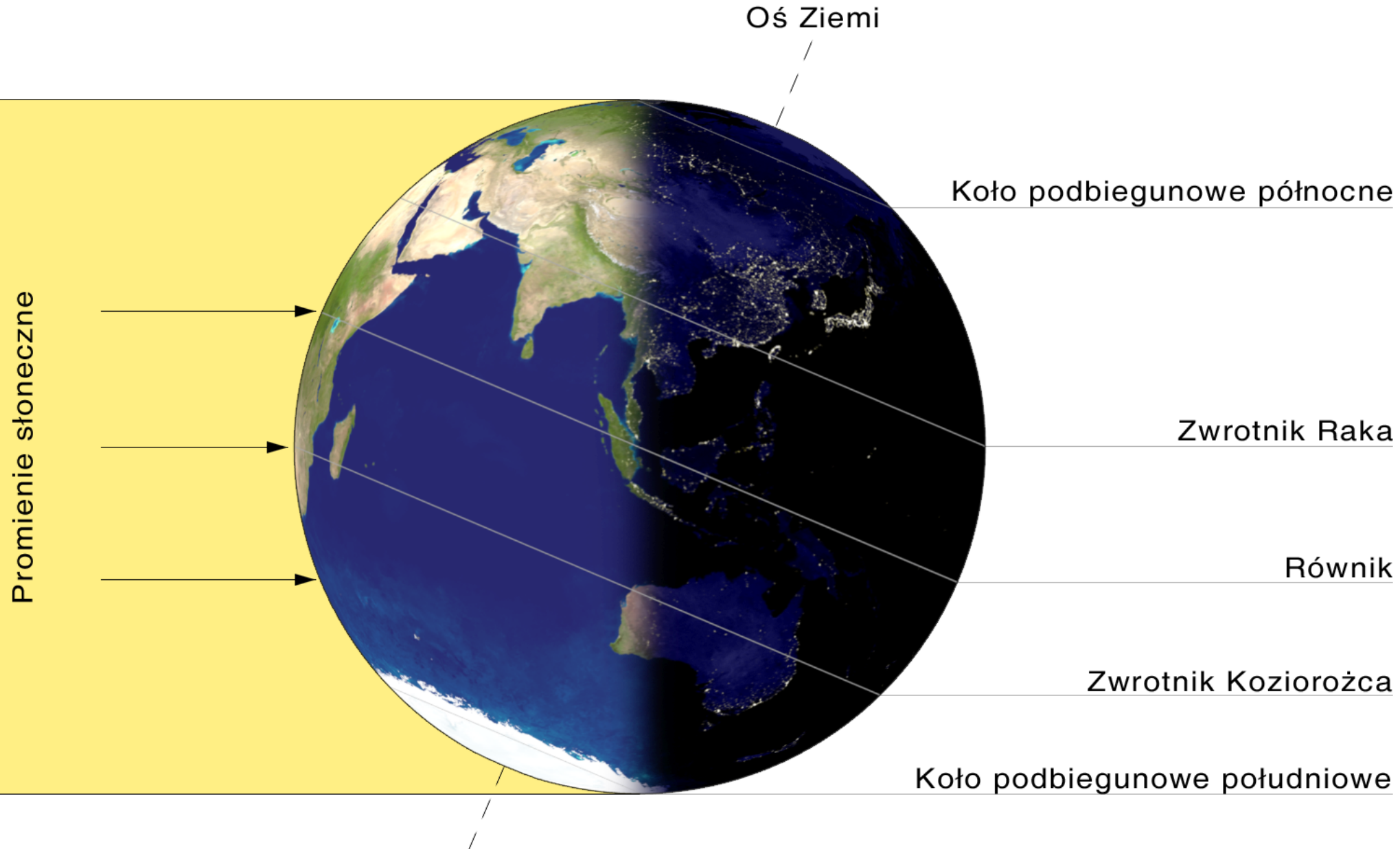
Równonoc jesienna i wiosenna

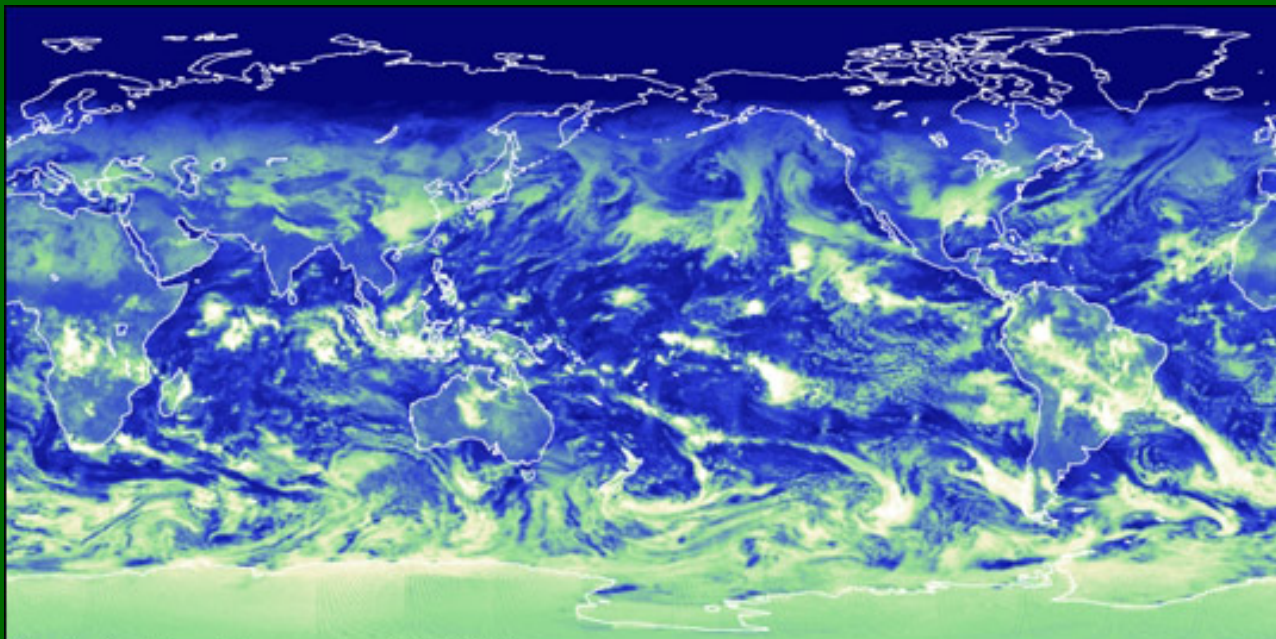


Przesilenie letnie

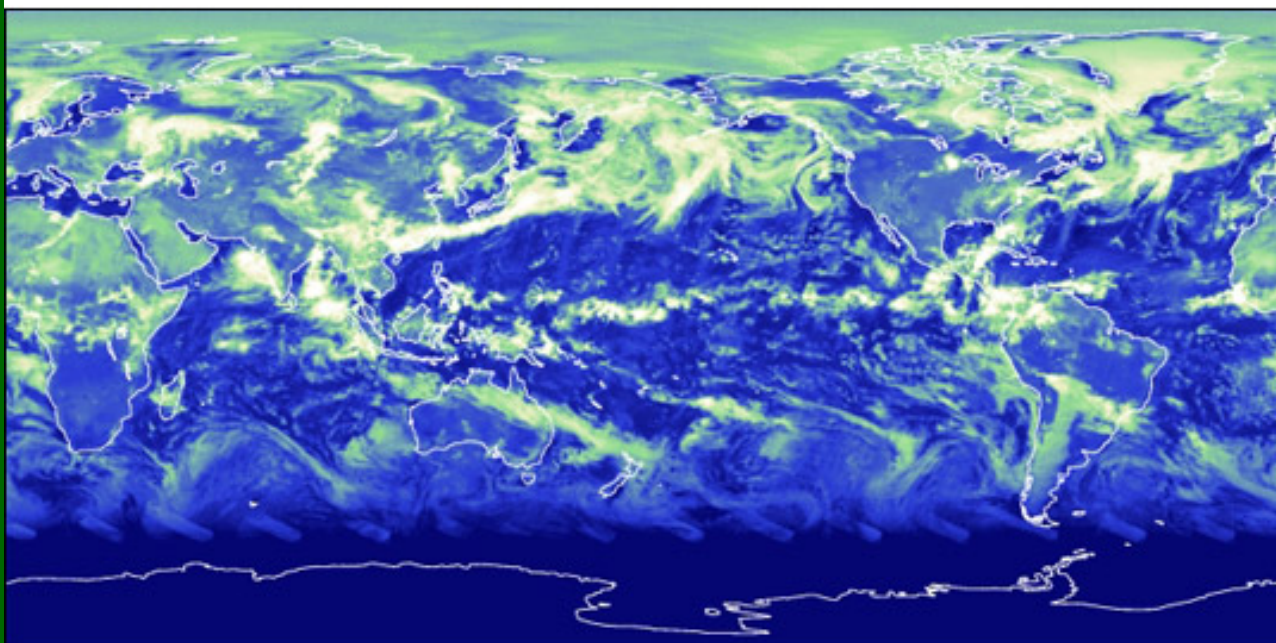


Przesilenie zimowe



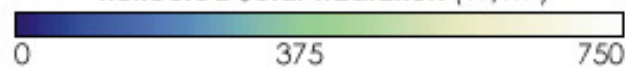


Winter Solstice, December 22, 2004



Summer Solstice, June 20, 2005

Reflected Solar Radiation (W/m^2)



Stała słoneczna:
ok. 1370 W/m^2

Reforma kalendarza 1582

- Wprowadził ją papież Grzegorz XIII
- Skasowano dni od 5 do 14 października, po 4 był od razu 15 października 1582
- Reforma polegała na zmodyfikowaniu reguł decydujących, czy dany rok jest przestępny czy nie
- Poprzedni kalendarz, tzw. juliański, spóźniał się o jeden dzień na 128 lat
- Nowy kalendarz wprowadzono od razu jedynie w Hiszpanii, Portugalii, Włoszech i Polsce
- Pozostałe państwa wprowadzały go sukcesywnie, niektóre dopiero w XX wieku, a np. niektóre kościoły używają juliańskiego kalendarza do dziś.

Lata przestępne

- Jeśli rok dzieli się przez 4 to tak
- ale jeśli dzieli się przez 100 to nie
- chyba że dzieli się przez 400 to jednak tak.
- W ten sposób w ciągu każdych 400 lat mamy 97 lat przestępnych (po 366 dni) i 303 lata zwykłe (po 365 dni) – razem 146097 dni.
- Daje to średnią długość roku tylko o 26 sekund dłuższą od okresu obiegu Ziemi po orbicie.
- Wystarczy na 3000 lat !

Dziękuję za uwagę