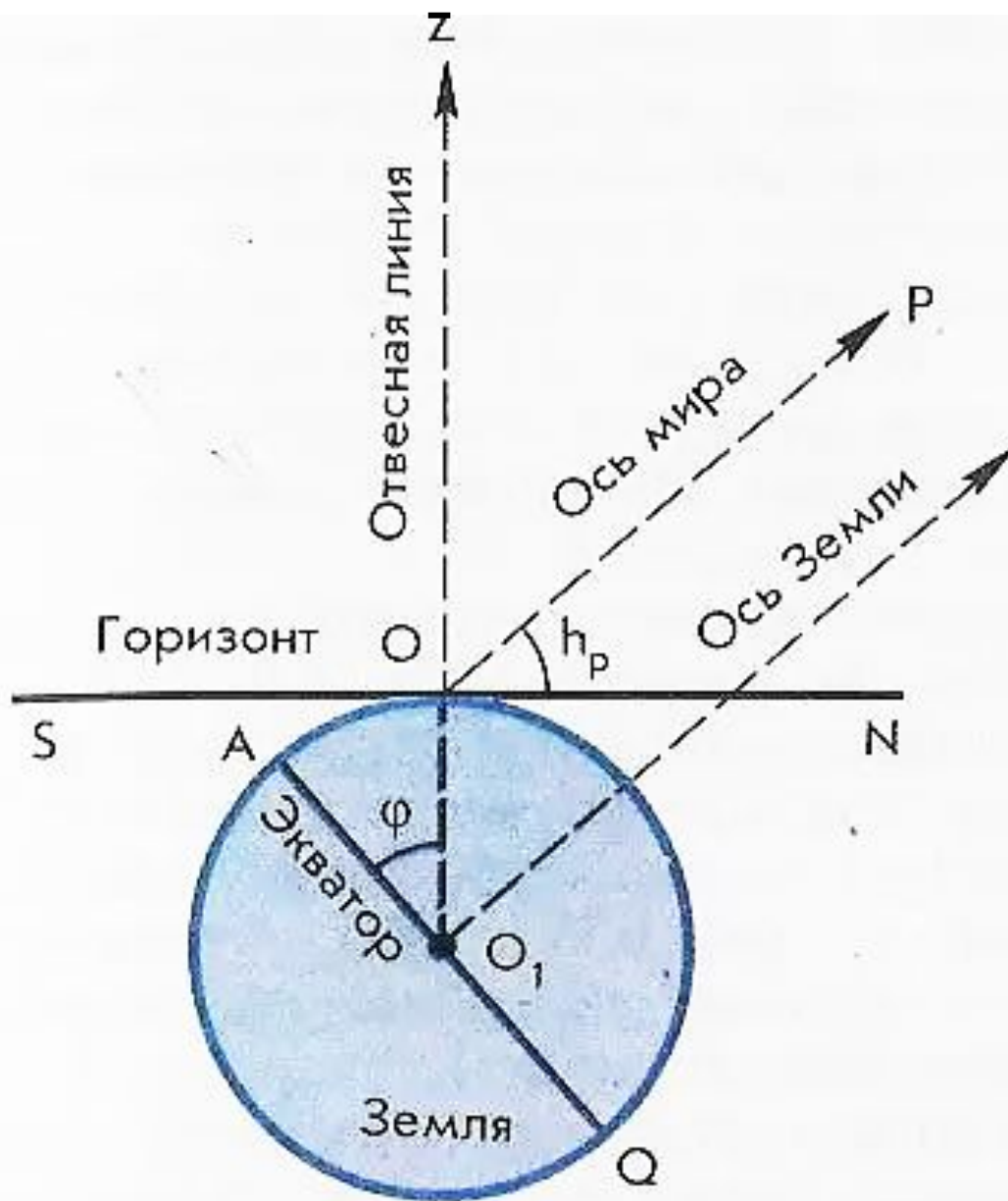


**ВИДИМОЕ ДВИЖЕНИЕ
ЗВЁЗД НА РАЗЛИЧНЫХ
ГЕОГРАФИЧЕСКИХ
ШИРОТАХ**

Высота полюса мира
над горизонтом



Ось Земли $\perp$ экватору, а ось мира OP параллельна оси Земли, поэтому $OP \perp AQ$.

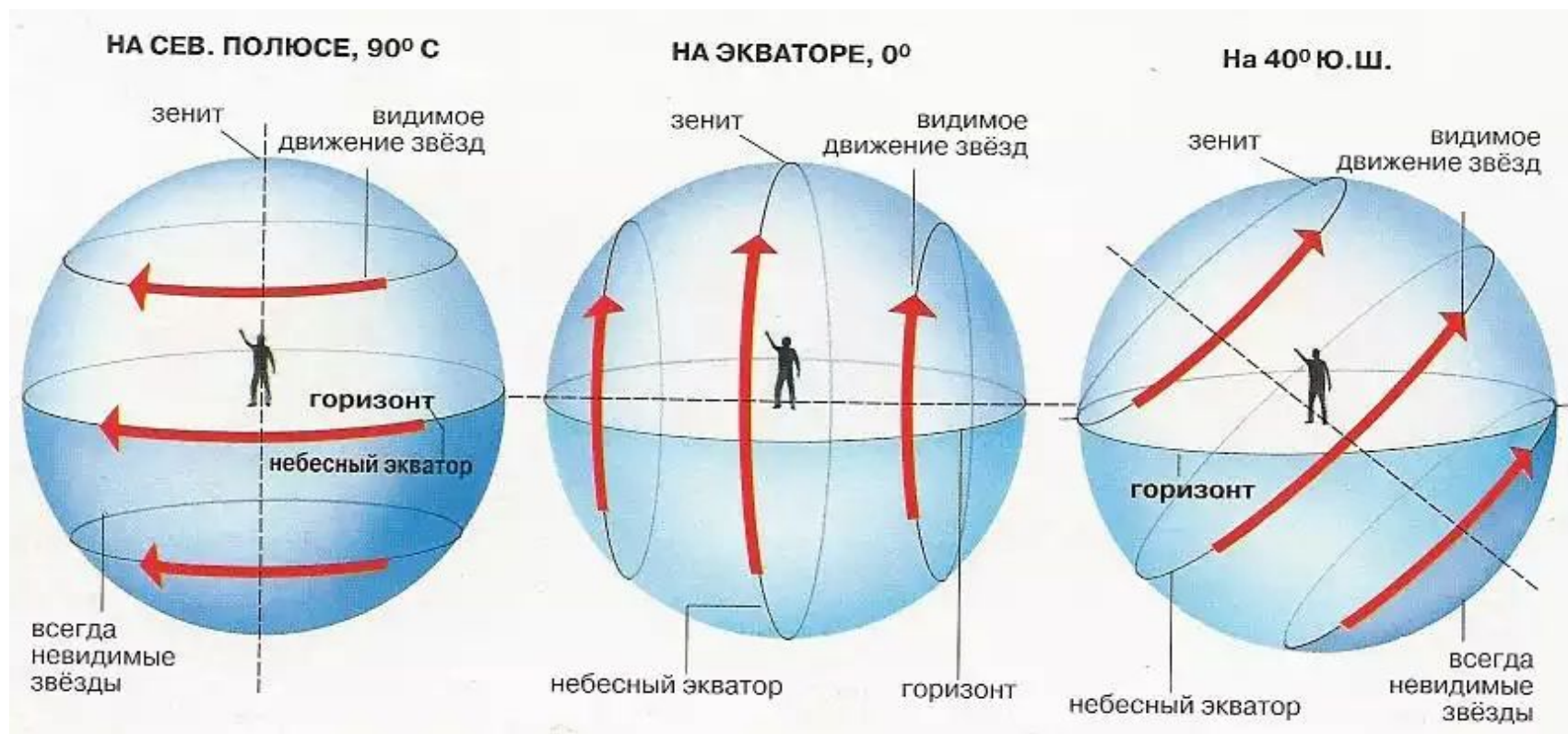
ZO_1 отвесная линия: $ZO_1 \perp SN$.
 $\angle PON = \angle AOO_1$, т.к. стороны углов взаимно перпендикулярны.

Аналогично и для Южного полушария, из которого виден Южный полюс мира.

Высота видимого полюса мира над горизонтом равна модулю географической широты места наблюдения

$$h_p = |\phi|$$

В зависимости от места наблюдения на Земле меняется вид звёздного неба и характер суточного движения звёзд



Наблюдение суточного движения звёзд на полюсе



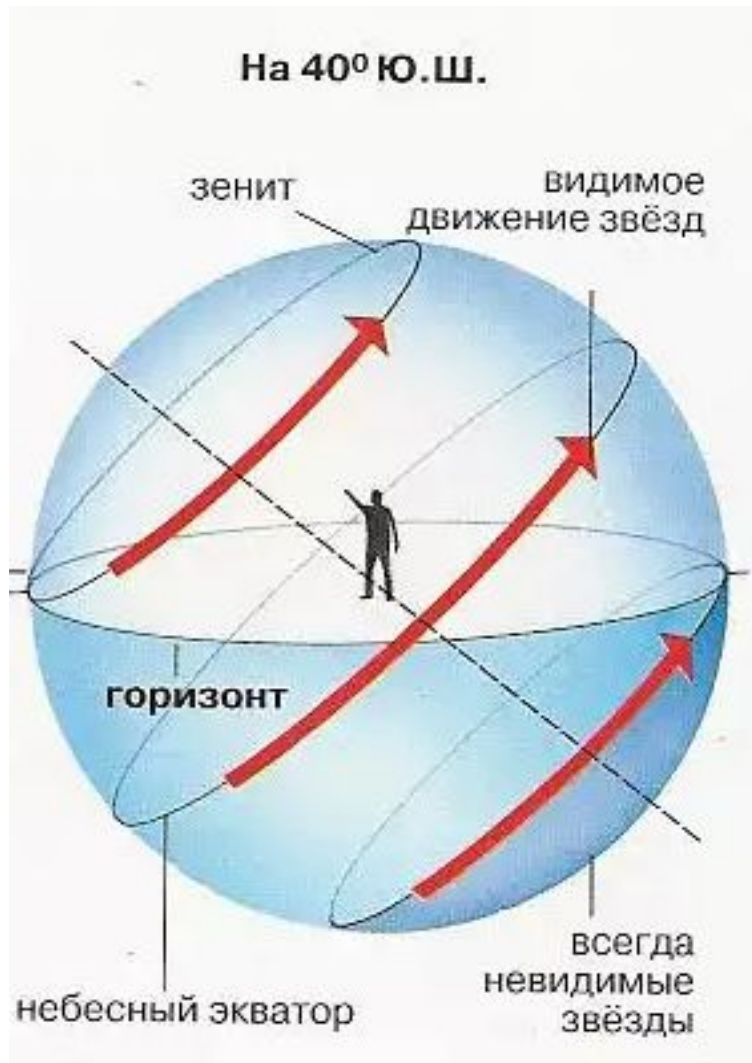
На полюсах Земли ось мира совпадает с отвесной линией, а небесный экватор – с горизонтом.

Для наблюдателя, находящегося на Северном полюсе, Полярная звезда видна близ зенита. Над горизонтом находятся только звёзды Северного полушария небесной сферы (с положительным склонением).

На Южном полюсе, наоборот, видны только звёзды с отрицательным склонением.

В обоих случаях, **двигаясь вследствие вращения Земли параллельно небесному экватору, звёзды остаются на неизменной высоте над горизонтом, не восходят и не заходят.**

Наблюдение суточного движения звёзд в средних широтах



Для наблюдателя, при перемещении с Северного полюса в средние широты, высота Полярной звезды над горизонтом будет постепенно уменьшаться, одновременно угол между плоскостями горизонта и небесного экватора будет увеличиваться.

В средних широтах лишь часть звёзд Северного полушария неба никогда не заходит. Часть звёзд Южного полушария при этом никогда не восходит. Все остальные звёзды как Северного, так и Южного полушария восходят и заходят.

Наблюдение суточного движения звёзд на экваторе



Ось мира располагается в плоскости горизонта, а небесный экватор проходит через зенит.

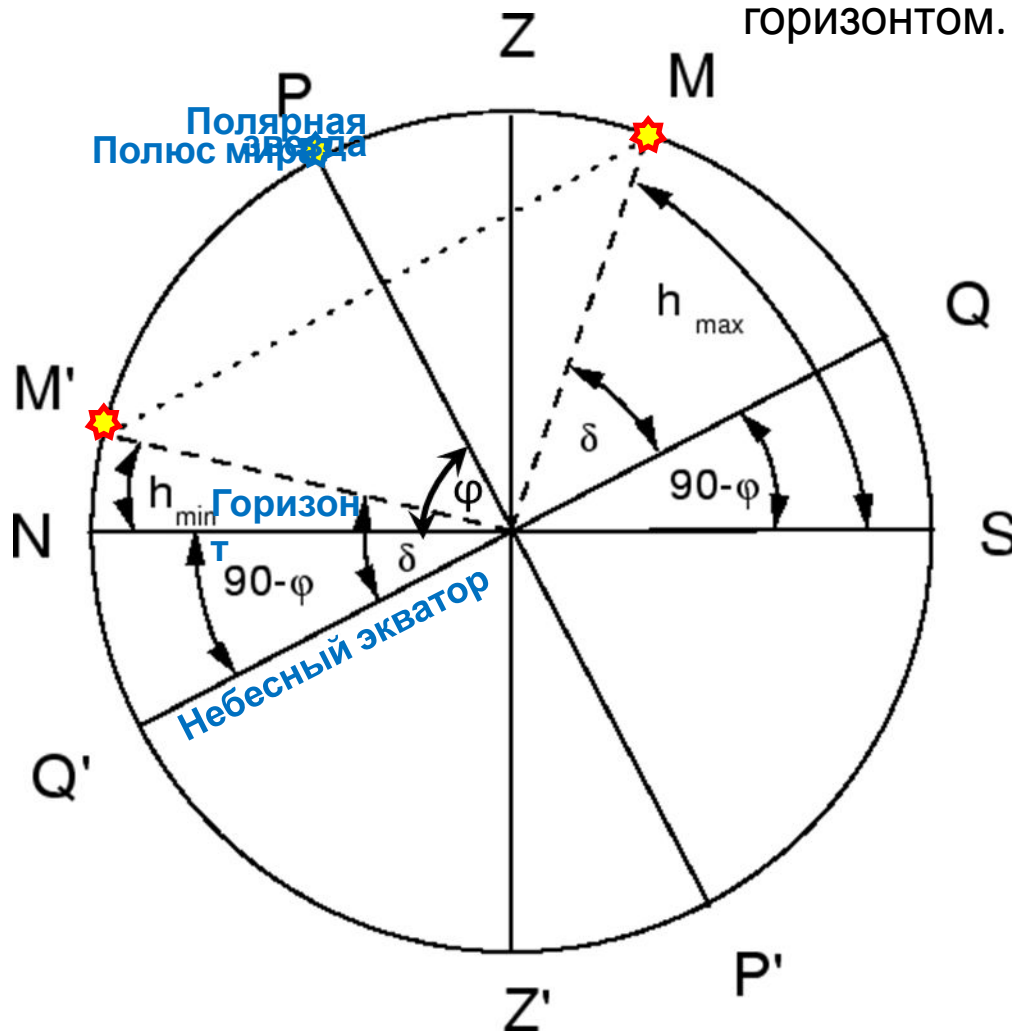
На экваторе в течение суток все светила побывают над горизонтом.

Высота светила
в кульминации

Высота светила в верхней кульминации при $\delta < \phi$

При своём суточном движении светила дважды пересекают небесный меридиан. Момент пересечения светилом небесного меридиана называется **кульминацией**.

В момент верхней кульминации светило достигает наибольшей высоты над горизонтом.



$$h_{\max} = 90^\circ - \phi + \delta$$

ϕ – географическая широта

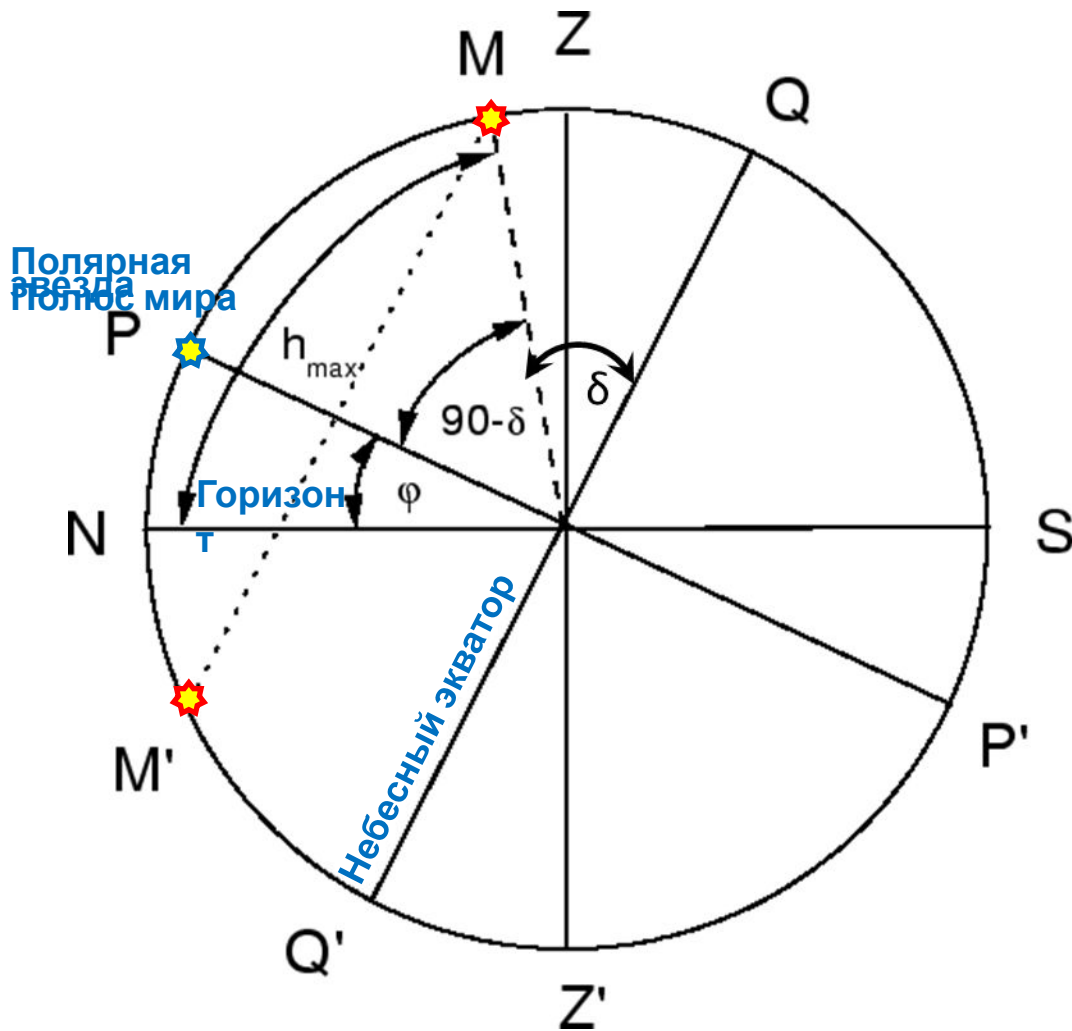
δ – склонение светила

Высота светила в верхней кульминации при $\delta > \phi$

$$h_{\max} = 90^\circ + \phi - \delta$$

ϕ – географическая широта

δ – склонение светила

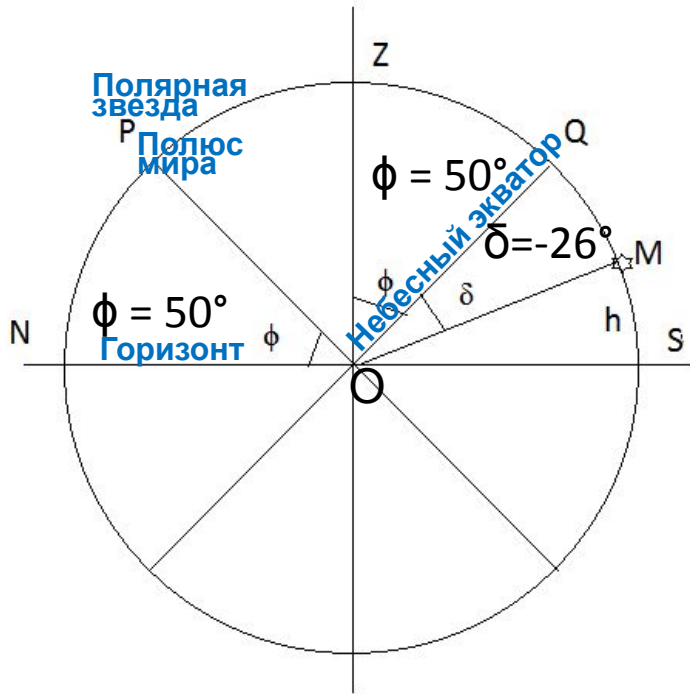


Вопросы (с.30)

5. Как по виду звёздного неба и его вращению установить, что наблюдатель находится на Северном полюсе Земли?
6. В каком пункте земного шара не видно ни одной звёзды Северного небесного полушария?

Упражнение 4 (с. 31)

№1. Географическая широта Киева 50° . На какой высоте в этом городе происходит верхняя кульминация звезды Антарес, склонение которой равно -26° ?
Сделайте соответствующий чертеж.



1) Строим чертёж, учитывая, что
✓ высота полюса мира над горизонтом
равна географической широте:

$$h_p = \phi, \phi = 50^\circ, h_p = 50^\circ$$

✓ $\angle NOP = \angle ZOQ$

✓ склонение звезды отрицательное, значит
она расположена к югу от небесного
экватора.

2) Находим высоту верхней кульминации
звезды

$$h = 90^\circ - \phi + \delta$$

$$h = 90^\circ - 50^\circ - 26^\circ = 14^\circ$$