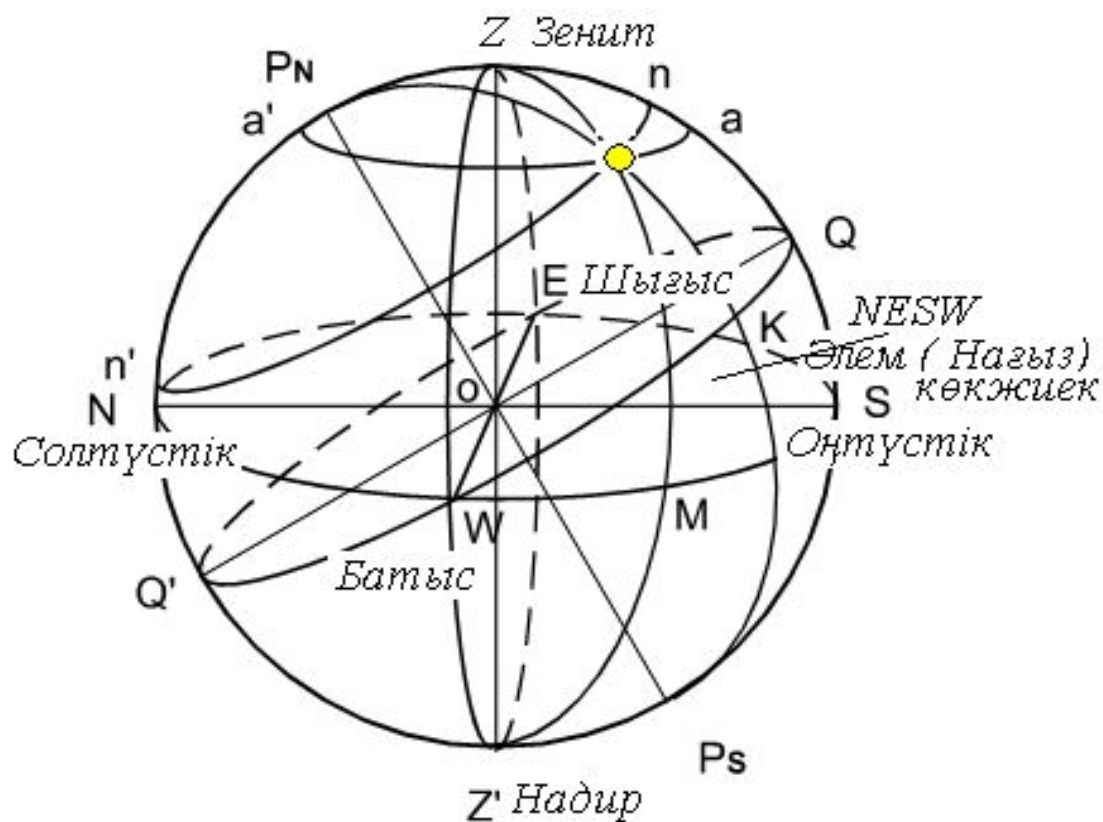


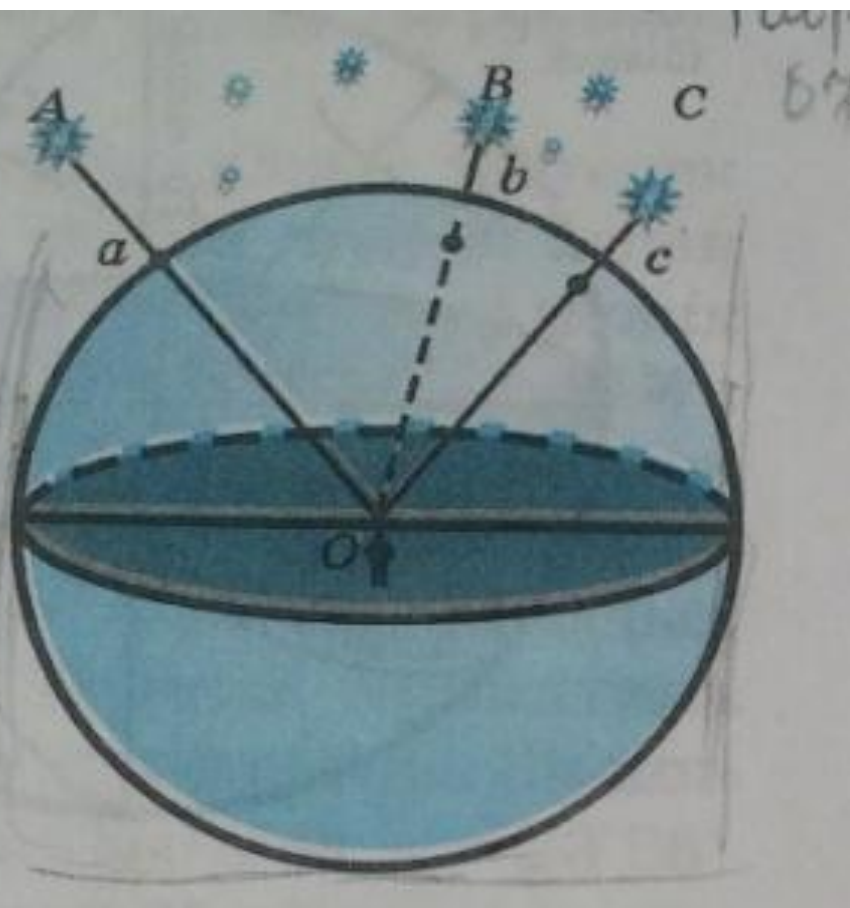
Аспан сферасы

Астрономиялық координата жүйесі



I. Жұлдыздардың, планеталардың, т.б. аспан денелерінің орналасу орындарын анықтау және өлшеу сияқты практикалық мәселелерді шешу үшін астрономияда аспан сферасы деген ұғым қолданылады.

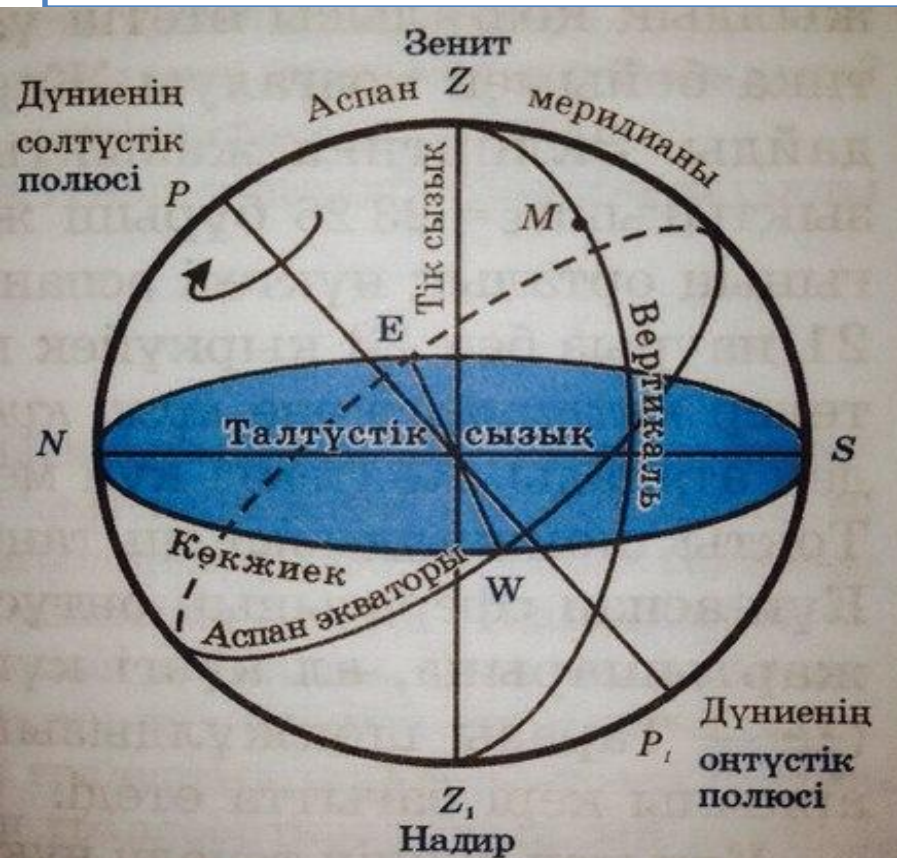
Аспан сферасы—радиусы анықталмаған жорамал сфера. Аспан шырақтары, әртүрлі қашықтықта болғандықтан, оның бетіне бақылаушы белгілі бір уақытта өзі орналасқан орыннан көретін бүкіл аспан шырақтары проекцияланады (1-сурет).



Аспан сферасында тек бұрыштық өлшеулер ғана қарастырылады.

Бұрыштық қашықтық деп сферадағы екі нүктенің арасындағы доғамен өлшенетін қашықтықты немесе оған сәйкес орталық бұрыш шамасын айтады. Яғни, бұл —бақылаушы көзімен қарағандағы (аспан сферасының орталық нүктесінен) осы екі нүктеге тарайтын сәулелердің арасындағы бұрыш.

II. Аспан сферасының негізгі элементтері. *Зенит* (Z) нүктесі бақылаушының дәл төбесінде, ал *Надир* (Z_1) — сфераның қарама-қарсы нүктесінде орналасқан. Осы екі нүктені қосатын түзу вертикаль сызық немесе тік сызық, оған перпендикуляр әрі аспан сферасының орталық нүктесі арқылы өтетін жазықтық математикалық немесе нақты көкжиек жазықтығы деп аталады. Ол аспан сферасын қиып, үлкен дөңгелек (центрі аспан сферасының центрімен сәйкес келетін шеңбер мағынасында) — нақты көкжиек (немесе жай ғана көкжиек) түзеді. Көкжиек аспан сферасын көрінетін және көрінбейтін екі бөлікке бөледі. Зениттен M шырақ арқылы надирге дейін өтетін үлкен дөңгелек шырақ вертикалі деп аталады. Аспан сферасы және шырақтардың тәуліктік айналысы дүниенің осінің төңірегінде өтеді.



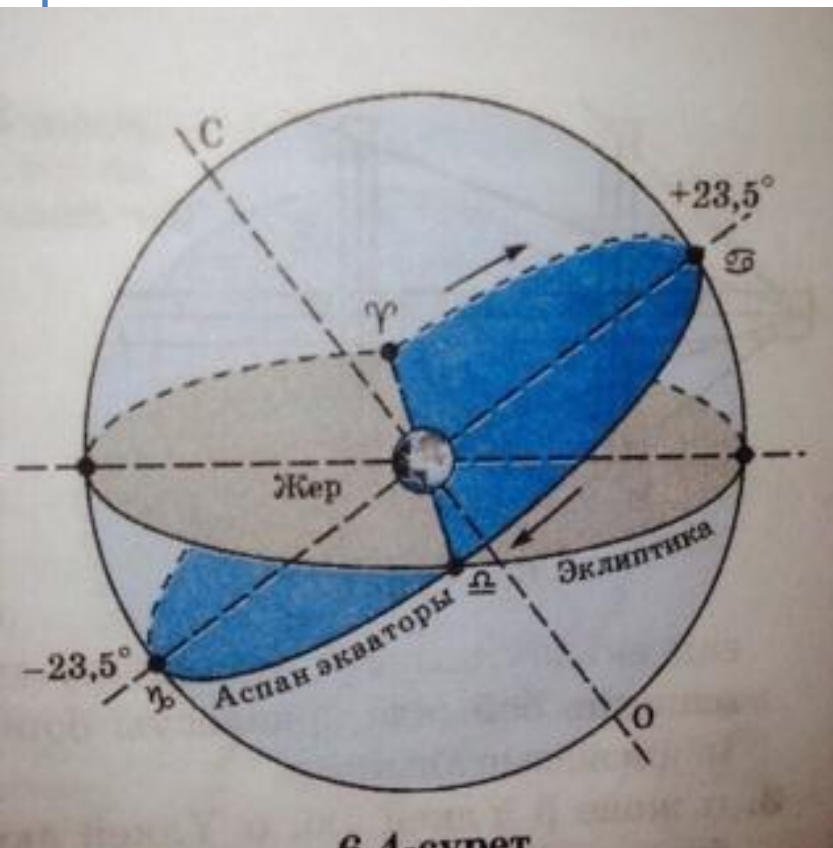
Жер өлшемі жұлдыздарға дейінгі қашықтықпен салыстырғанда өте кіші болғандықтан, іс жүзінде дүние осі жер бетіндегі кез келген орын үшін Жер осіне параллель болады. Дүние осінің аспан сферасымен қиылысатын нүктелері аспан сферасының айналысына қатыспайды. Сондықтан да олар дүние полюстері деп аталады. Төңірегінде аспан сферасының айналысы (сфераның орталық нүктесінде орналасқан бақылаушы үшін) сағат тілін айналу бағытына кері болатын полюс дүниенің солтүстік полюсі, оған қарсы полюс дүниенің оңтүстік полюсі деп аталады. Дүниені солтүстік полюсі маңында (1° -ка жуық қашықтықта) Темірқазық жұлдызы орналасқан.

Зенит және дүние осі арқылы өтетін жазықтық **аспан меридианының жазықтығы**, ал оның аспан сферасымен қиылысқан кезінде пайда болатын үлкен дөңгелек **аспан меридианы** болып табылады. Аспан меридианы аспанның тәуліктік айналысына қатыспайды да, көкжиекпен екі нүктеде қиылысады, олар — көкжиектің **оңтүстік (S)** және **солтүстік (N)** нүктелері. Математикалық көкжиек және аспан меридианы жазықтықтарының қиылысуында пайда болатын түзу **талтүстік сызық** деп аталады..

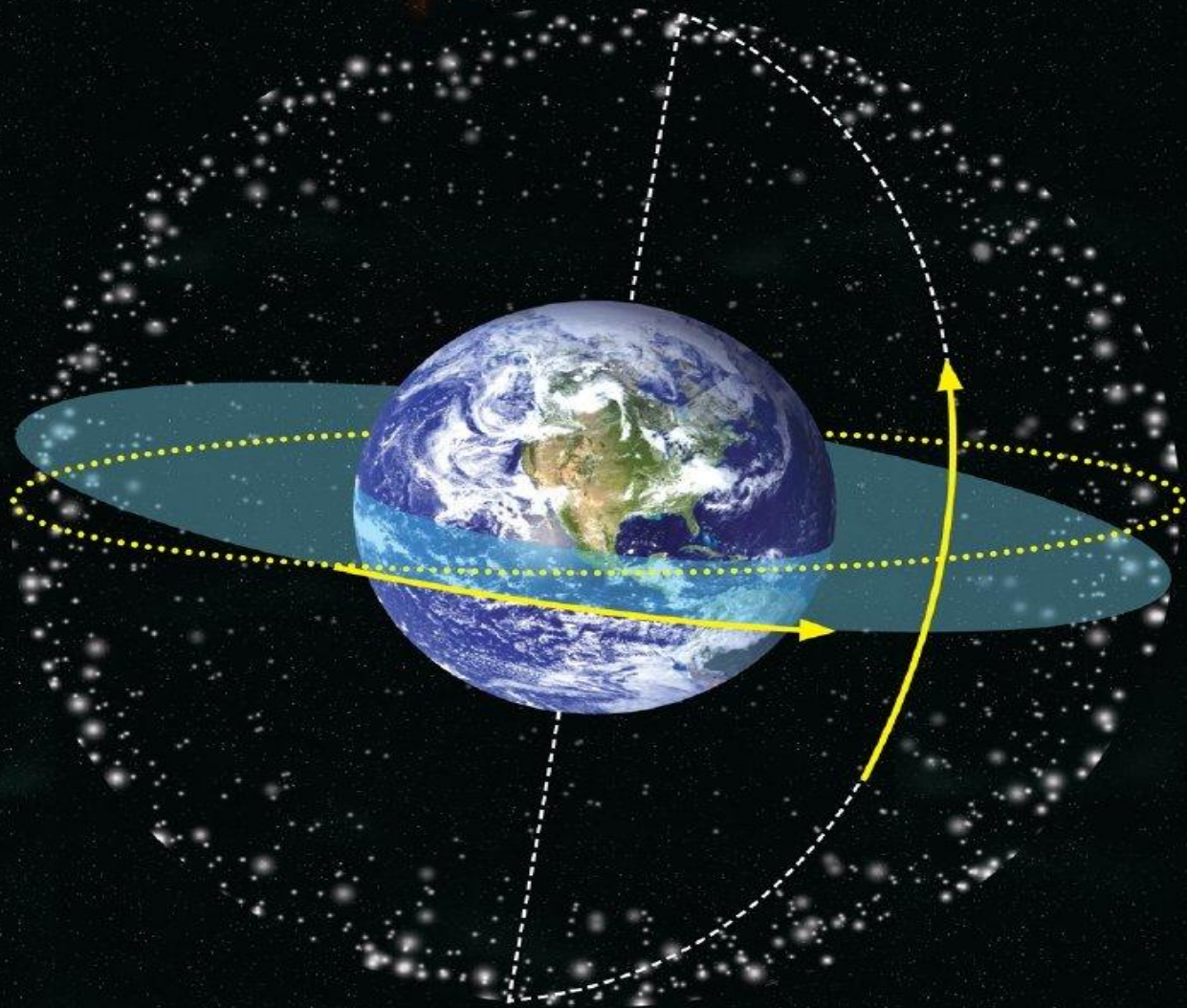
Аспан сферасының орталық нүктесі арқылы өтетін және дүние осімен тік бұрыш жасайтын жазықтық **аспан экваторының жазықтығы** деп аталады. Жер экваторына параллель бағытталған бұл жазықтық аспан сферасымен қиылысканда пайда болатын үлкен дөңгелек **аспан экваторы** деп аталады. Аспан экваторы аспан сферасын оңтүстік және солтүстік екі жарты шарға бөледі және көкжиекпен екі нүктеде — **шығыс (E)** және **батыс (W)** нүктелерінде қиылысады. Дүние полюстері және **шырақ** арқылы өтетін үлкен дөңгелек **шырақтың еңістік дөңгелегі** деп аталады. Кез келген **шырақ** аспан сферасының тәуліктік айналысына қатыса отырып, **тәуліктік параллель** деп аталатын кіші дөңгелектер бойымен қозғалады.

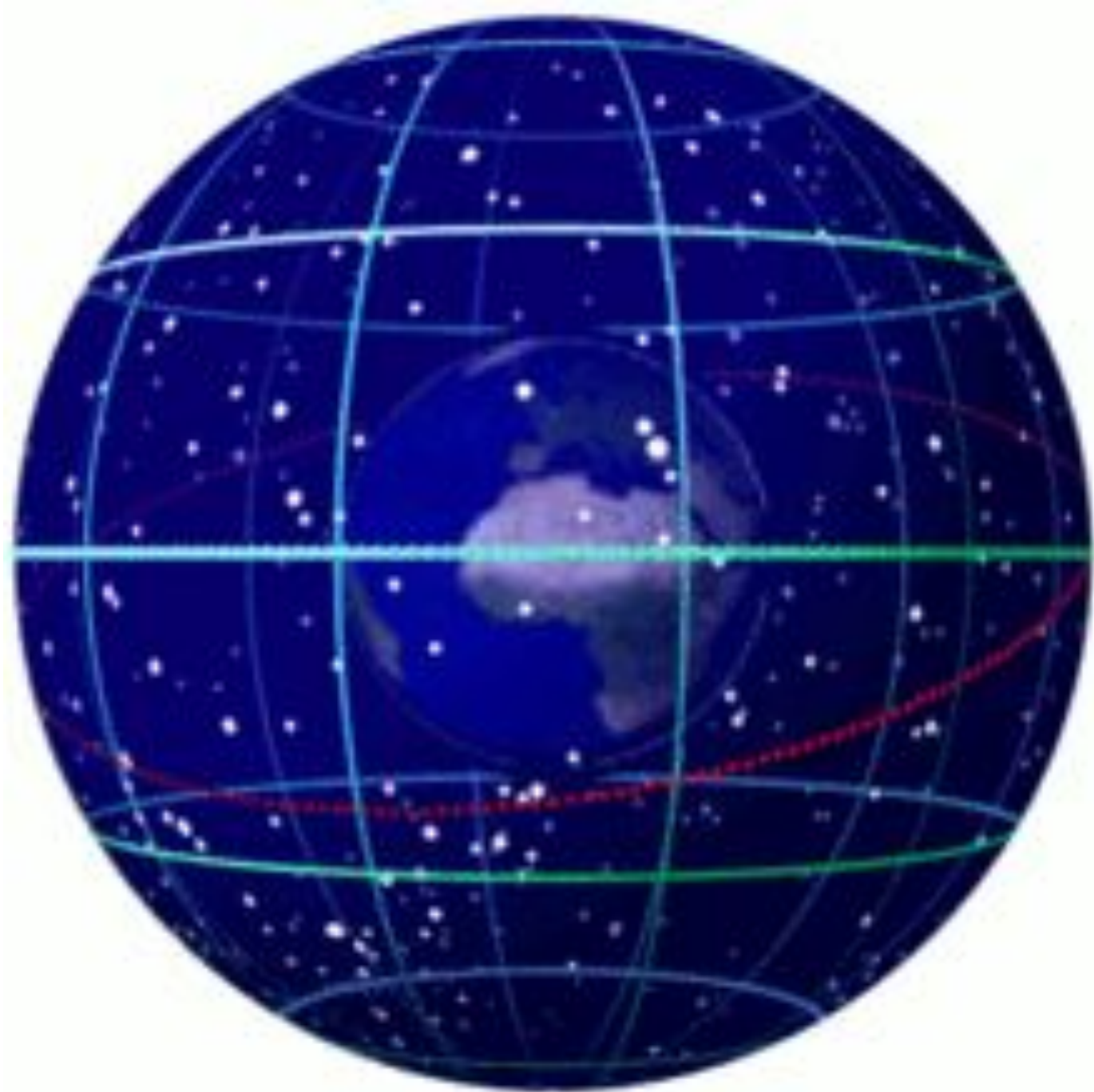
Эклиптика — Күннің зодиак шоқ [жұлдыздары](#) бойымен жылдық қозғалысы атқарылатын үлкен дөңгелек. Күннің эклиптика бойымен қозғалуы Жердің Күнді айналуынан туындайды. Эклиптика жазықтығы аспан экваторының жазықтығына $e=23^{\circ}26'$ бұрыш жасай орналасқан. Күн шарығының орталық нүктесі аспан экваторын жылына екі рет — 21 наурыз бен 23 қыркүйек маңында қиып өтеді. Бұл нүктелер **көктемгі және күзгі күн мен түннің теңелу нүктелері** деп аталады.

Көктемгі күн мен түннің теңелу нүктесі (Υ — Тоқты шоқжұлдызының таңбасымен белгіленеді) арқылы Күн аспан сферасының оңтүстік жарты шарынан солтүстік жарты шарына, ал күзгі [күн](#) мен түннің теңелу нүктесі - Таразы [шоқжұлдызының](#) таңбасымен белгіленеді) арқылы кері бағытта өтеді.



[Күн](#) мен түннің теңелу нүктелеріне 90° құрайтын Күннің [тоқырау](#) нүктелері орналасады. **Жазғы күннің тоқырау нүктесі** [Торпак](#) пен [Егіздер](#) шоқжұлдыздарының шекарасында, [Шаянның](#) зодиак таңбасымен ⁹ белгіленеді. **Қысқы күннің тоқырау нүктесі** [Мерген](#) шоқжұлдызында, Ешкімүйіздің ([Ұғылақ](#)) таңбасымен белгіленеді. Негізгі жазықтықтар мен үлкен дөңгелектер аспан координаталарын енгізуде қолданылады.







Жер шарын, экватор жазықтығына параллель жазықтықтар мен қиятын жазықтықтың сызықтарын **параллель сызықтар** деп аталады .

Жер шары беттерінің жазықтықтарын, жердің айналу осы арқылы қиятын жазықтықтардың сызықтарын **меридиандар** аталады.

Географиялық ендік – бұл экватор жазықтығы мен нүктедегі тік сызық арасындағы бұрыш, ол 4.5.суреттегі көрсетулермен анықталады да мен белгіленеді. Ендік нольден (экваторда) 90°-қа дейін(полюстарда). Солтүстік және Оңтүстік полюс жағындағы ендіктер сәйкесінше солтүстік, не оңтүстік ендік деп аталады.

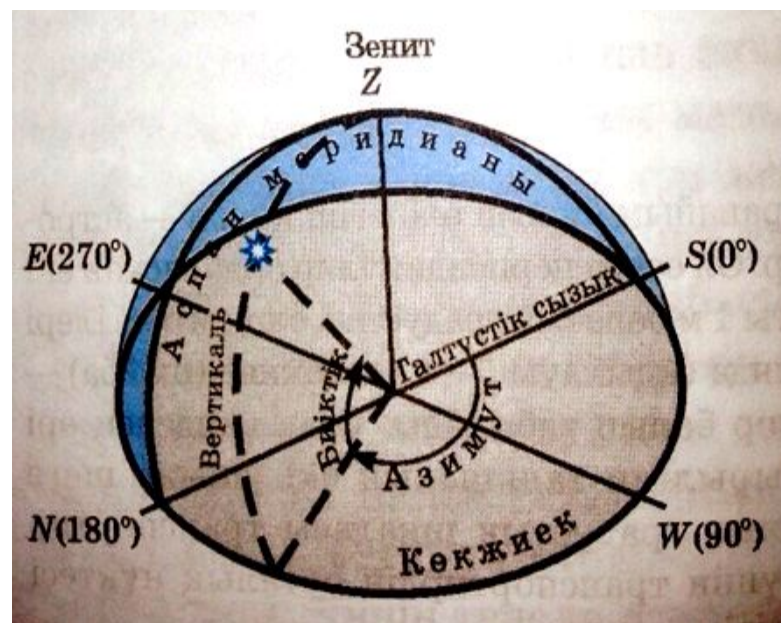
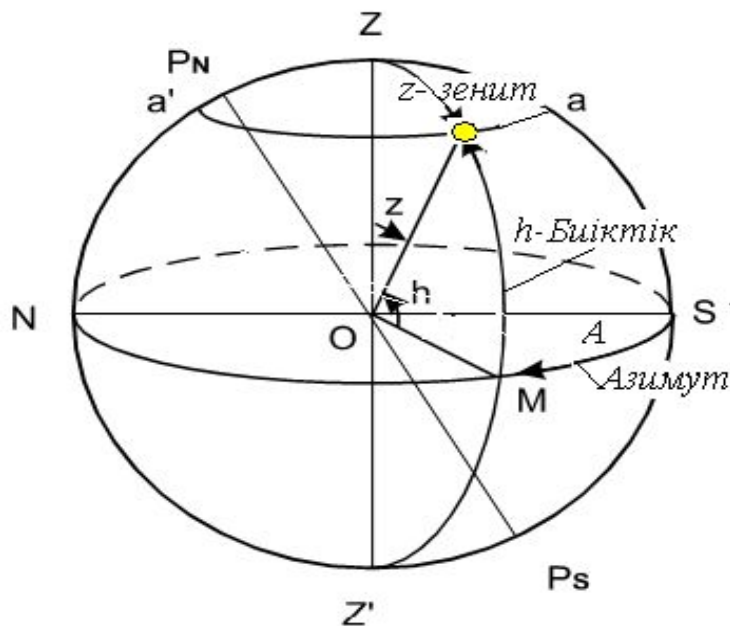
Географиялық бойлық - бұл бастапқы болатын меридиан жазықтығымен нүкте арқылы өтетін меридиан жазықтығының арасындағы бұрышты айтады. Бастапқы (нолдік) меридиан деп Гринвич астрономиялық обсерваториясы (Англия) арқылы өтетін мердиан қабылданған

II.

Жер бетіндегі кез келген нүктенің орны – ендік және бойлық (ϕ және λ) географиялық координаталарының көмегімен анықталатыны белгілі. Аспан координаталары аспан денелерінің аспан сферасында орналасуын анықтайды.

Аспан координаталры географиялық координаталарға ұқсас, бірақ астрономдар географтарға қарағанда әр түрлі зерттеу мәселелеріне байланысты аспан координаталарының бірнеше жүйесін қолданады. Солардың екеуімен танысайық.

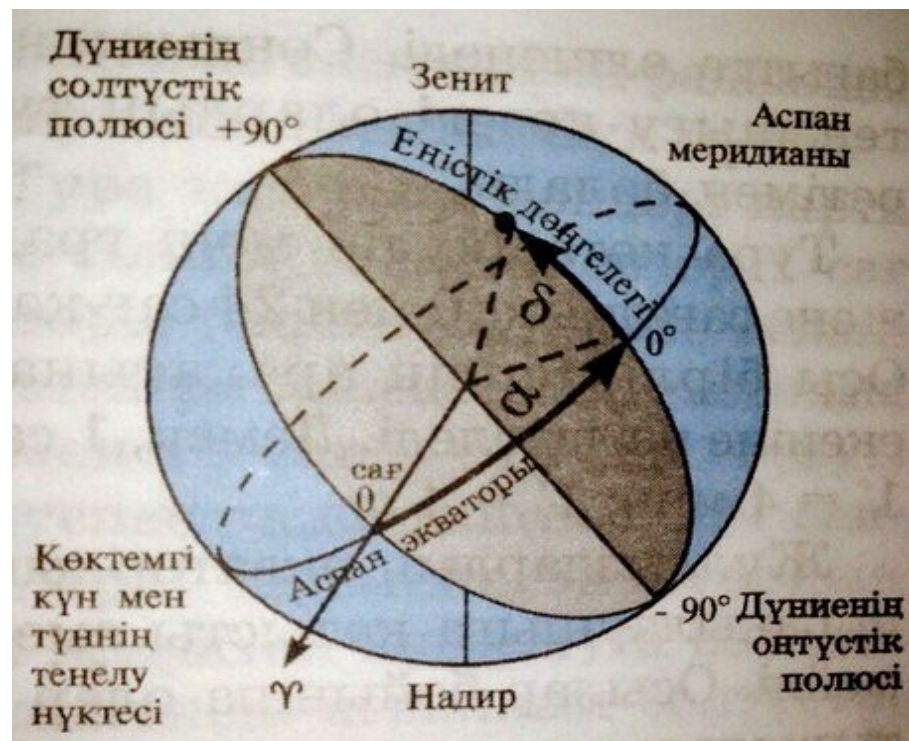
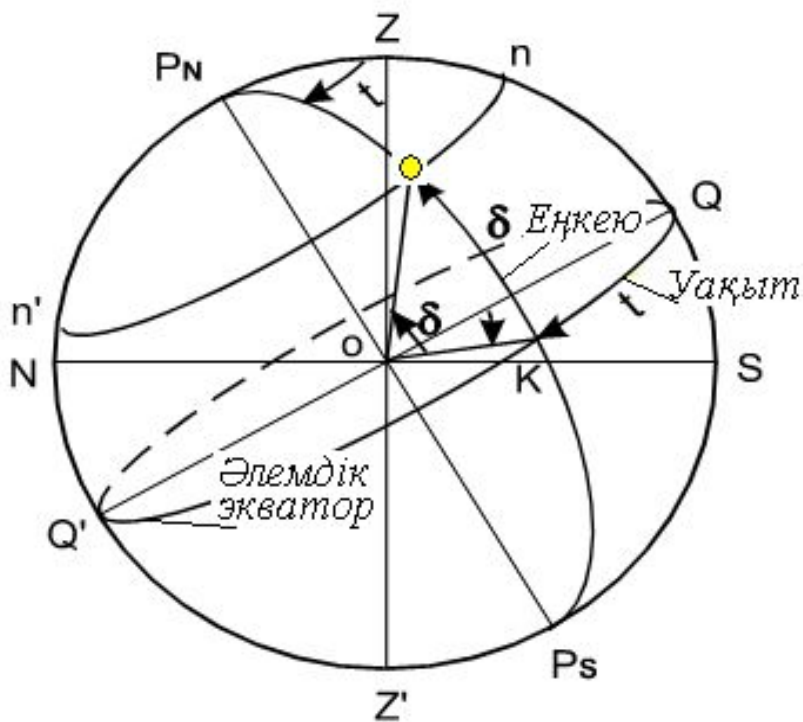
1. Координаталардың көкжиектік жүйесі. Жұлдыздардың көкжиекке және дүние бұрыштарына қатысты көрінерлік орналасуын қарастыратын болсақ, онда *координаталардың көкжиектік жүйесін* алу ыңғайлы. (3-сурет). Бұл жүйедегі негізгі жазықтық – математикалық көкжиек жазықтығы. Аспан шырағының орны екі бұрышпен анықталады, оның бірі көкжиек сызығы бойымен өлшенетін шырақ вертикалына дейінгі бұрыш – **азимут (A)**. Бұл бұрыш астрономияда, әдетте оңтүстік нүктеден батысқа қарай, ал географияда солтүстік нүктеден шығысқа қарай есептеледі. Екіншісі – вертикаль бойымен өлшенетін (3-сурет) шырақтың көкжиектен бұрыштық қашықтығы – **шырақ биіктігі (h)**.



Шырақ биіктігінің мәні -90^0 -тан $+90^0$ -қа дейін болады. Бұрыш өлшегіш құрал көмегімен (мысалы, теодолит) аспан денесінің көкжиектік координаталарын анықтау оңай.

Зениттік қашықтық пен биіктік бірін-бірі 90^0 толтырады. $Z+h=90^0$ $Z=90^0-h$

2. Координаталардың экваторлық жүйесі. Аспан сферасын көрінерлік айналыста болатынын білдік, әрі жұлдыздардың ондағы орындары өзгермейді. Сондықтан да онымен бірге қозғалатын координаталар жүйесін қолдану ыңғайлы. Ол – *экваторлық координаталар жүйесі*. (4-сурет)

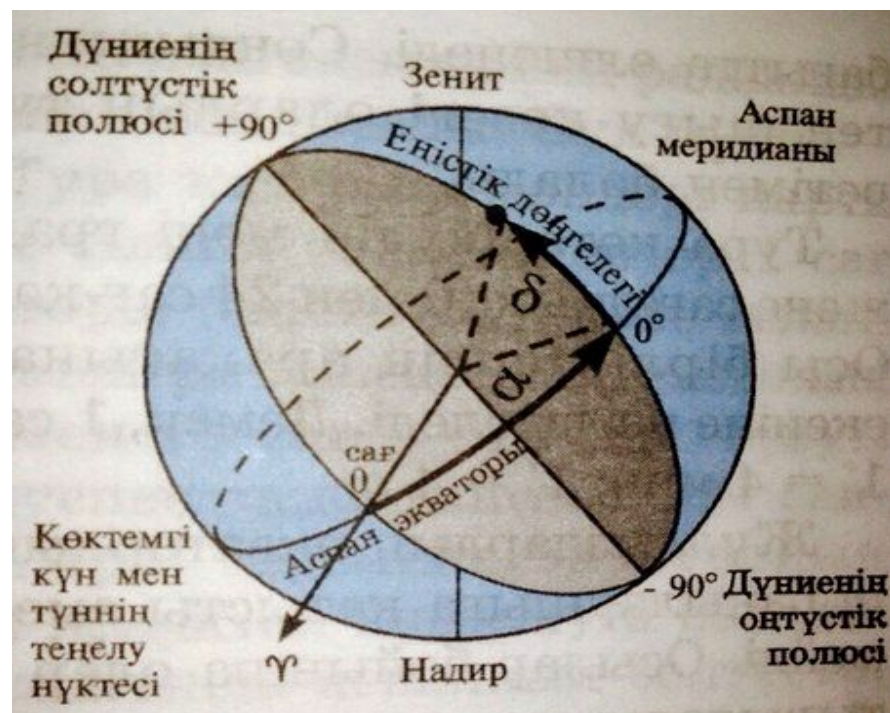
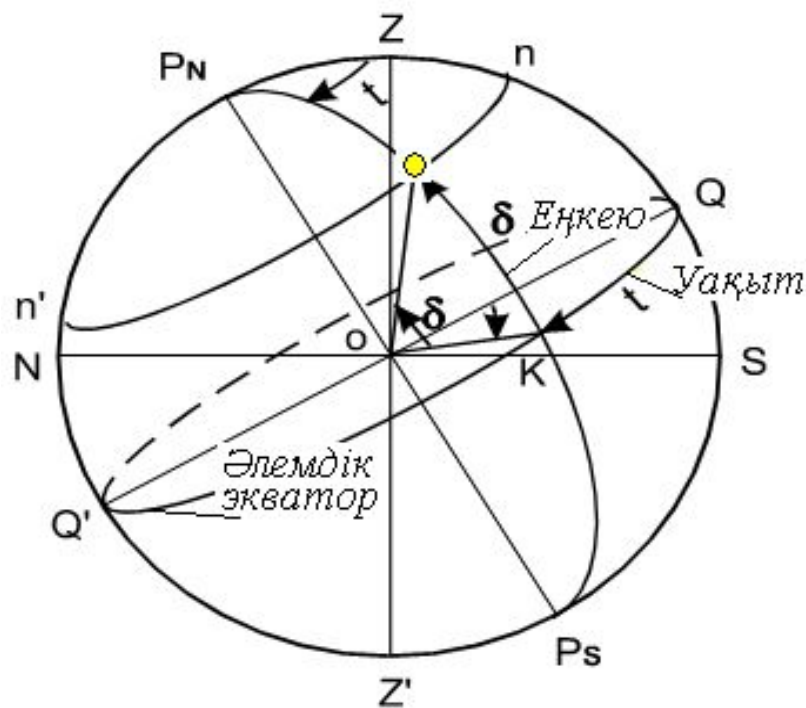


Оның негізгі жазықтығы – аспан экваторының жазықтығы. Жер бетіндегі географиялық ендік сияқты, аспан шырағының аспан экваторынан бұрыштық қашықтығын көрсететін координата **еңістік** деп аталады да, δ әрпімен белгіленеді. Ол еңістік дөңгелегі бойымен өлшенетін доға ұзындығына тең. Еңістіктің аспан сферасының солтүстік жарты шарында таңбасы «оң», мәні 0-ден $+90^0$ -қа дейін, ал оңтүстік жарты шарда – «теріс», 0-ден -90^0 -қа дейін.

Экваторлық жүйеде қолданылатын екінші координата географиялық бойлыққа ұқсас. Ол **тура көтерілу** деп аталды да, **α** әрпімен белгіленеді. Тура көтерілу координатасының мәні аспан экваторының бойымен көктемгі күн мен түннің теңелу нүктесінен шырақтың еңістің дөңгелегіне дейін аспан сферасының айналу бағытына қарама-қарсы бағытта өлшенеді. Сондықтан да жұлдыздардың көкжиектен шығу кезегі олардың тура көтерілу мәндерінің өсу ретімен болады.

Тура көтерілудің мәні градустық (0^0 -ден 360^0 -қа дейін) және сағаттық (0-ден 24 сағ-қа дейін) бірлікттермен өлшенеді. Осы бірліктердің арақатынасын анықтау $24\text{сағ} = 360^0$ екендігіне негізделеді. Демек, $1\text{сағ} = 15^0$; $1\text{мин} = 15'$; $1\text{с} = 15''$; $1^0 = 4\text{мин}$; $1' = 4\text{с}$.

Жұлдыздардың экваторлық координаталарының мәндері бақылаушыға қатысты емес, әрі ұзақ уақыт бойы өзгермейді





НАЗАРЛАРЫҢЫЗГА РАХМЕТ