

ફેલુઆરીનું આકાશદર્શન

દૂર દૂરથી જોઈ રહેલી
ક્ષિતિજે ત્યા લંબાવો હાથ
અવઢવ બાકી રહી હવે કઈ?
આ તો અનન્તનો સંગાથ!

... ‘ઝોડરશિમ’

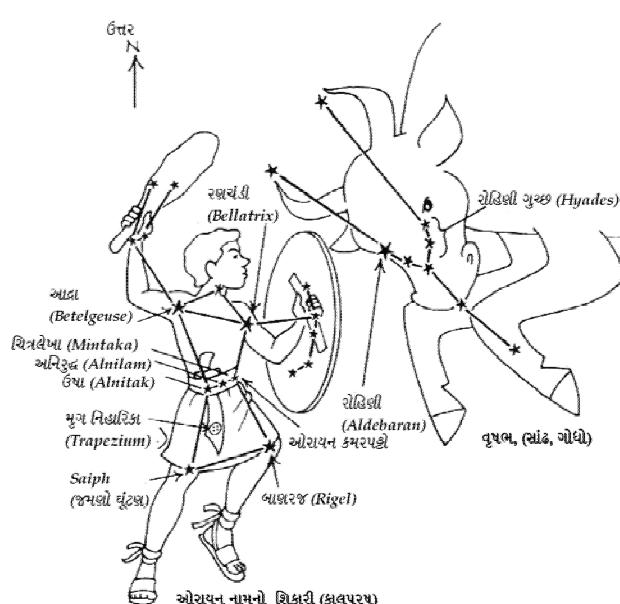
આકાશ દર મહિને થોડું બદલાતું રહે છે. આ માસનો નકશો ગયા માસના નકશા સાથે સરખાવી જોતાં સહજ સમજશે કે ગયા માસમાં જોયેલા આકાશનો ભાગ હવે વધુ પચ્ચિમ તરફ ગયેલો દેખાશે. જાન્યુઆરી માસના ખગાશ, દેવયાની વગેરે પચ્ચિમ તરફના તારામંડળો અત્યારે આથમી ગયા છે અથવા તો આથમવાની તૈયારીમાં છે. તો સામે પક્ષે પૂર્વમાંથી સિંહ અને ઈશાનમાંથી સપ્તર્ષિ જેવા તારામંડળો ક્ષિતિજથી ઉપર આવતા જઈ પૂર્ણરૂપે દેખાવા શરૂ થયા છે. વાસુકિ (જલસર્પ/Hydra) હજુ પૂરેપૂરો બહાર નથી આવ્યો. એ પણ જુઓ કે ધૂવતારકના સ્થાનમાં કોઈ ફેર થયો નથી. ઉત્તર-વાયવે ક્ષિતિજથી થોડેક ઊંચે આવેલું શર્મિષ્ઠ તો તરત જ ઓળખાઈ આવશે. લાંબે પથરાયેલા વૈતરણી તારામંડળનો મુખ્ય તારો નદીમુખ તો આથમી ગયો છે પણ વૈતરણી નદીનો ઘણો મોટો ભાગ હજુ પણ જોઈ શકાય છે.

આકાશગંગાની વાત કરીએ તો તે પણ આ બધાની સાથે પચ્ચિમ તરફ સરકી છે. આમ તો ગયા માસની જેમ જ તે વાયવ્ય દિશાથી અજિન દિશા તરફ પથરાયેલી છે, પણ તેનો મધ્યભાગ અત્યારે માથા પરના આકાશમાં આવી ગયો છે. આકાશગંગાનો દેખાવ જગાન્નિયંતાની મહાન સૃષ્ટિનું આપણને અદ્ભુત ભાન કરાવે છે.

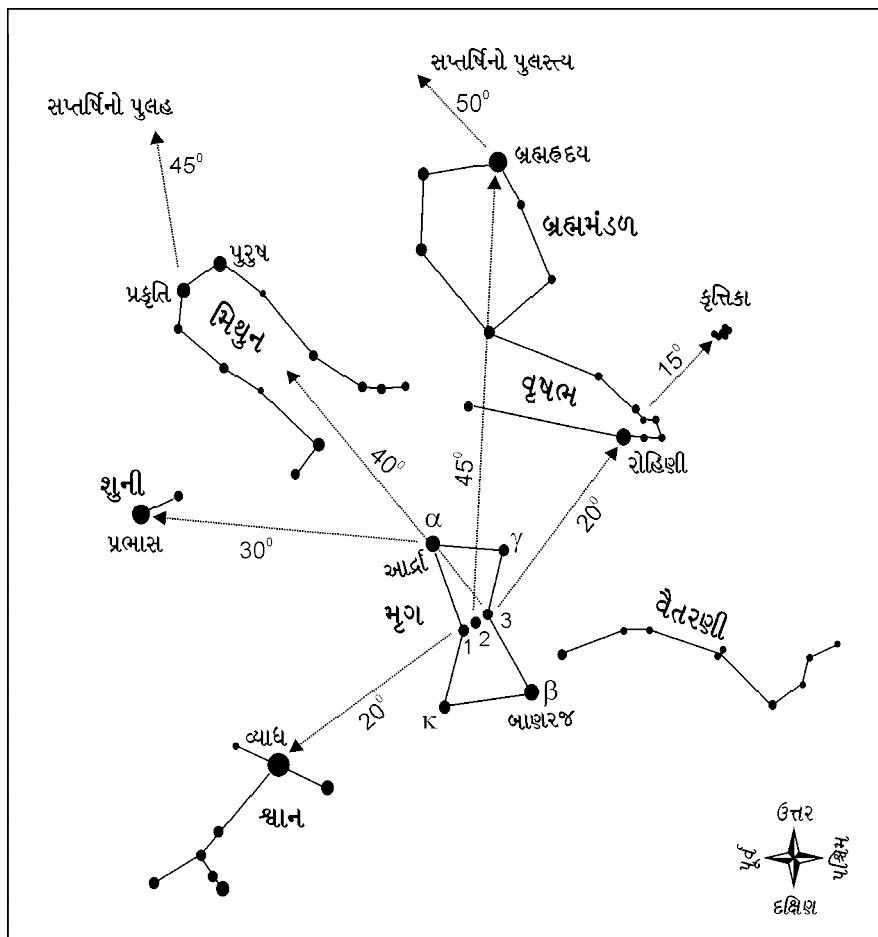
હવે આકાશગંગાના મધ્યભાગમાં, તમારા માથા પર જુઓ. આ માટે દક્ષિણાભિમુખ થઈ જઈ નકશામાં લખેલી ‘દક્ષિણ’ દિશા નીચેની તરફ રાખી, નકશો ધીમેધીમે માથા પર લઈ જઈને આકાશ જોવાનું ચાલુ કરો. શું દેખાય છે?

આકાશના આ ભાગમાં અત્યારે મૃગ, વૃષભ, બ્રહ્માંડળ, મિથુન, કર્ક, શુની, ચાન અને એકશ્વરુગ જેવા તારામંડળોની મિજલસ જમી છે. આકાશની શોભા સમા કૃતિકા અને ‘હાયડેસ’ (રોહિણી ગુરુષ) તારાગુરુષો મિજલસના મૌંઘેરા મહેમાન છે.

આકાશગંગાની પચ્ચિમ બાજુએ, એટલે કે તમારા જમણા હાથ તરફ આકાશગંગાના કાંઠેથી સહેજ દૂર, એકસરખા તેજસ્વી, સમાન અંતરે આવેલા, એક રેખામાં ગોઈવાયેલા ત્રણ તારા ઓળખ્યા? એ છે મૃગમંડળનો ત્રિકંડ. આ તારાહાર વાયવ્યથી અજિન તરફ છેલેલી છે. આકાશના આ ભાગમાં તો શું, સમગ્ર આકાશમાં પણ આવી રીતે-ત્રાંસા ગોઈવાયેલા ત્રણ તારા ક્યાંય નથી. પચ્ચિમથી પૂર્વ તરફ તરફ જઈએ તો પહેલો આવે ચિત્રલેખા (ઠ/કેલ્ટા/Mintaka/મિન્ટાકા), વચ્ચેનો બીજો તે અનિરુદ્ધ (દ/ઇપ્સીલોન/Alnilam/ઓનાયલમ) અને ત્રીજો આવે ઉષા (દ્વ/અનિતા/Alnitak/ઓનાયટેક).



આ તારા-પંક્તિની ચારે તરફ આવેલા ચાર તેજસ્વી તારા થઈને એક ચતુર્ભૂજ (ચોરસ) રચે છે. આ તારાઓને આપણે ડિસેમ્બર મહિનાના શરૂઆતના દિવસોના આકાશદર્શન દરમિયાન ઓળખ્યા છે. એમાંનો એક આકાશગંગાને અડીને સહુથી ઉપર, ઈશાન તરફ ઊંચે આવેલો છે. તે છે આર્ડ (આલ્ફા-મૃગ). બચાબદ તેની સામે, ત્રાંસાણમાં, નૈત્રાત્ય તરફ આવેલો તારો છે તે બાણરજ (બીટા-મૃગ). આ બંને પ્રથમ વર્ગના તારા છે. આદાની પચ્ચિમે રણચંદી (Bellatrix/બેલેટ્રિક્સ/ગામા-મૃગ) અને બાણરજની પૂર્વ તરફ ‘સાઈફ’ કે કાણા-મૃગ (Saiph/K Orionis) નામના તારા આવેલા છે. આર્ડ અને ગામા-મૃગની બચાબદ વચ્ચે, પણ સહેજ ઉત્તર-પચ્ચિમે મૃગનું શીર્ષ આવેલું જોયું? તેમાં એકથી વધુ તારા સમૂહ છે. તેના પ્રમુખ તારા (યોગતારા)ને ખગોળવિજ્ઞાનીઓ ‘લેમ્બડા-ઓરિયોનિસ’ (λ Orionis) કહે છે. આપણે તેને લેમ્બડા-મૃગ



મૃગ મંડળની મદદથી અન્ય તારામંડળો કેવી રીતે શોધી શકાય તે આ આફુતિમાં બતાવ્યું છે. બે જ્યોતિઓની વચ્ચેના આંકડા કોણીય અંતર અંશમાં બતાવે છે, જે હાથની મદદથી સહેલાઈથી માપી શકાય છે. આ કેવી રીતે કરવું તે અંગે અન્યત્ર માહિતી આપી છે.

કહીશું. આ છે આપણું મૃગશીર્ષ નક્ષત્ર. આપણા 27 નક્ષત્રોમાં તેનો કમાંક પાંચમો આવે છે. ભારતીય ખગોળમાં આ નક્ષત્રનું ઘણું મહત્વ છે. જૂના જમાનામાં સૂર્ય જ્યારે મૃગ નક્ષત્રમાં પ્રવેશતો હતો ત્યારે વર્ષા ઋતુનો આરંભ થતો હતો. લોકમાન્ય તિલકે અંગેજીમાં ‘Orion’ (ઓરાયન=મૃગ) નામનો એક ગ્રંથ લખ્યો છે. આમાં તેમણે ખગોળશાસ્ત્રનો આધાર લઈ વેદોની રચનાનો કાલ નિર્ધારિત કરવાનો પ્રયત્ન કર્યો છે.

આર્દ્રાનું બીજું ભારતીય નામ કંકી છે. આ તારો આપણાથી લગભગ 498 પ્ર.વ. દૂર છે. આ એક વિરાટ તારો છે. સૂર્યના વ્યાસ (13,92,000 કિ.મી.)થી આ તારાનો વ્યાસ આશરે 500 ગણો વધુ છે. આર્દ્રાને જો આપણા સૂર્યની જગ્યાએ લાવીને મૂક્યો હોય તો, પૃથ્વી સહિત મંગળ સુધીના ગ્રહ તેના પેટમાં આરામથી સમાઈ જાય!

કોઈને પ્રશ્ન થાય કે બિંદુ જેવા દેખાતા તારાના વ્યાસ કેવી રીતે મપાતા કરો? આ માટે વપરાતા ઉપકરણને ‘ઓપ્ટિકલ ઇન્ટરફેરોમીટર’ (optical interferometer) કહે છે. સન 1920ના ડિસેમ્બરની 13 મી તારીખે આ સાધનનો પહેલી વાર ઉપયોગ કરીને જે તારાનો વ્યાસ માપવામાં આવેલો તે આર્દ્રા હતો. આ સમાચાર ત્યારે ‘ન્યૂ યૉર્ક ટાઇમ્સ’માં પહેલા પાને છિપાયા હતા!

બાણરજ (કે રાજન્ય) ગ્રીક વર્ષભાગનો બીટા કમાંક ધરાવતો હોવા છતાં મૃગ મંડળનો તે સહૃથી પ્રકાશિત તારો છે. આમ તો તે આર્દ્રા (આલ્કા-મૃગ) કરતા કદમાં નાનો છે, તેમ છતાંય તેનાથી વધુ પ્રકાશિત છે. તેનું તેજ 60,000 સૂર્ય ભેગા કર્યા હોય તેટલું છે! આ તારો આપણાથી આશરે 863 પ્ર.વ. દૂર છે.

મૃગ મંડળનો મધ્યાકાશનો આકાર ભારતીય કથાના હરણ કે મૃગ કરતા હાથમાં ઢાલ પકડેલા યોદ્ધા જેવો વધુ લાગે છે. એટલા પૂરતું તેનું પાચાત્ય નામ ‘ઓરાયન’ વધુ યોગ્ય લાગે છે. પૌરાણિક ગ્રીક કથા મુજબ, ઓરાયન એક દેખાવડો શિકારી હતો. તેના એક હાથમાં ગાઢા, બીજા હાથમાં ઢાલ અને કમર પર પણ્ઠો બાંધેલો હતો, જેની સાથે એક ખંજર કે તલવાર લટકતી હતી. એક વીંછીએ ઓરાયનને ઊંખ માર્યો અને તે મરી ગયો. જ્યુપિટરે પણી તેને આકાશમાં સ્થાન આપ્યું. આકાશના



મૃગ નિહારિકા (M 42) (Image credit : Hubble Space Telescope)

દક્ષિણ ભાગમાં એક વીંઠી પણ છે. તેને આપણે વૃષ્ટિક (Scorpius) કહીએ છીએ. એટલે આકાશમાં આ બંનેને એકમેકથી દૂર જ રાખ્યા છે. આ કથા યાદ રાખવા જેવી છે કારણ કે તેમાંથી મળતા બોધ અનુસાર ઓરાયન (મૃગ) અને વૃષ્ટિક તારામંડળ એક સાથે ક્યારેય આકાશમાં દેખાતા નથી. આકાશ અવલોકન વખતે આ વાર્તા યાદ હોય તો આવી માહિતી મદદરૂપ બને છે. મૃગને આપણે ત્યાં ક્યાંક ‘કાલપુરુષ’ પણ કહેવાય છે. શિકારીના સંદર્ભે આ નામ બંધબેસતું આવે છે.

આ શિકારીના કમર-પણામાં ત્રિકંડના ત્રણ તારા આવેલા છે. તેની નીચે લટકતા ખંજરમાં થોડા ઓછા પ્રકાશિત ત્રણક તારા છે, તેમાંના વચ્ચેના તારાની ચોપાસ ધૂંધળો પ્રકાશ-પુંજ આવેલો છે જે નરી આંખે પણ દેખાય છે. આ છે અત્યંત જાણીતી મૃગ નિહારિકા (Orion Nebula કે The Great Nebula). મેસિએની તારસારણીમાં તેનો કમાંક 42 હોવાથી તેને ‘M 42’ પણ કહેવાય છે. આ નિહારિકાના

કેન્દ્રમાં ચાર તારા વડે બનેલા સમલંબક ચતુર્ભોજને ‘ટ્રેપીલિયમ’ (Trapezium) કહે છે. અતિતત્ત્વ આ તારા નિહારિકાને રોશાની અને ઊર્જા પ્રદાન કરતા પાવરહાઉસ છે. આ નિહારિકાને બાયનોક્યુલર અને ટેલિસ્કૉપમાંથી જોતાં તેમાંથી ઉદ્ભબતી લીલા રંગની ઝાંય અને બીજા રંગોની મેળવણી એક અવર્ણનીય દષ્ય ખૂં કરે છે. મોટા દૂરબીનથી લીલેવા ફોટોગ્રાફમાં તેનો રંગ લાલાશ પડતો નારંગી જેવો દેખાય છે. સન 1880 માં આ નિહારિકાનો ફોટો પાડનાર હેન્રી ડ્રેપર (Henry Draper : 1837-1882) પહેલો વૈજ્ઞાનિક હતો. હકીકતે સફળતાથી જેનો ફોટો પાડી શકાયો હોય તેવી આ પહેલી નિહારિકા છે. અત્યંત વિરલ વાયુઓથી બનેલી આ નિહારિકા એક વિશાળ વાઢળ જેવી છે. તેમાં એટલું બધું દ્રવ્ય છે કે એમાંથી સૂર્ય જેવા એક હજારથી પણ વધુ તારા જન્મ લઈ શકે! ખગોળવિદોએ શોધી કાઢવું છે કે મૃગ નિહારિકાના દ્રવ્યમાંથી આજે પણ નવા તારા જન્મી રહ્યા છે. આ નિહારિકાની આસપાસ M 43 જેવા બીજા પણ જ્યોતિપુંજો આવેલાં છે. વળી ત્રિકંડમાંના પૂર્વ તરફ આવેલા ‘ઉષા’ કે ‘ઝીટા-મૃગ’ (ζ Orionis/Alnitak) નામના તારાની સહેજ દક્ષિણ અશ્વશીર્ષ (Horsehead) નામની એક શ્યામ નિહારિકા (Dark nebula) આવેલી છે. આપણા વિશ્વમાં આવેલાં વિરાટકાય વાયુ વાઢળોને નિહારિકા કહેવાય છે. કેટલીક ચેત રંગની, તો કેટલીક શ્યામ રંગની હોય છે. અશ્વશીર્ષ નામ તે પ્રકારના દેખાવ પરથી પડવું છે. અદ્ભુત એવો આ આકાશી પદાર્થ મોટા દૂરબીનમાંથી જોઈ શકાય છે.

મૃગ મંડળ ડિસેમ્બરના આરંભમાં લગભગ 7 વાગે ઊગિને આખી રાત દેખાતું હોય છે. સાત પ્રકાશિત તારા ધરાવતું આ મંડળ ખૂબ સહેલાઈથી ઓળખી શકાય છે. જાન્યુઆરીના પહેલા સપ્તાહમાં વહેલી સાંજે ઉદ્ય પામતું મૃગ મંડળ પણ વહેલી સવાર સુધી જોઈ શકાય છે. જાન્યુઆરીના છેલ્લા સપ્તાહમાં રાતના લગભગ નવ વાગે તે માથા પર આવે છે. તારામંડળોમાં શિરોમણિ સમા આ તારામંડળને ઓળખી લેવાથી દુનિયામાં કોઈ પણ સ્થળે ભૂલા ન પડાય. તેનું કારણ એ છે કે દુનિયાના કોઈ પણ પ્રદેશમાંથી તે દેખાય છે! વિષુવવૃત્તથી જેમ જેમ ઉત્તરે કે દક્ષિણે જઈએ તેમ તેમ મૃગ મંડળ મધ્યાકાશમાંથી કૃતિજ તરફ જતું જઈને ધૂવ પ્રદેશમાંથી જોતાં અર્ધું દેખાય છે, કારણ કે તેનો અર્ધો ભાગ કૃતિજની નીચે જતો રહે છે!

મૃગ અને મિથુન મંડળની સરહદ પાસેથી દર વર્ષે 16 થી 27 ઔક્ટોબર દરમિયાન મધ્યરાત્રિ પછી દેખા દેતી ઉલ્કા વર્ષને ‘મૃગ ઉલ્કા’ (Orionids) કહેવાય છે.

વૃષભ મંડળમાં આવેલા કૃતિકા-પુંજની વાત આપણે આગળ કરી છે. અંગેજ સાહિત્યમાં મૃગ મંડળ, મૃગ નિહારિકા અને કૃતિકા-પુંજ પર વારી જતાં ઘણાં કાવ્યો લખાયાં છે. આ સંદર્ભે અંગેજ કવિ આલ્ફેડ લોર્ડ ટેનિસન રચિત ‘Locksley Hall’ (લોક્સ્લે હોલ) નામના કાવ્યનો અગાઉ ઉલ્લેખ કર્યો છે. કાવ્યમાં કૃતિકા માટે કવિ લખે છે :

‘Many a night I saw the Pleiades, rising thro’ the mellow shade,



અશ્વશીર્ષ (Horsehead) નિહારિકા
(Courtesy : Britanica)

Glitter like a swarm of fire-flies tangled in a silver braid'

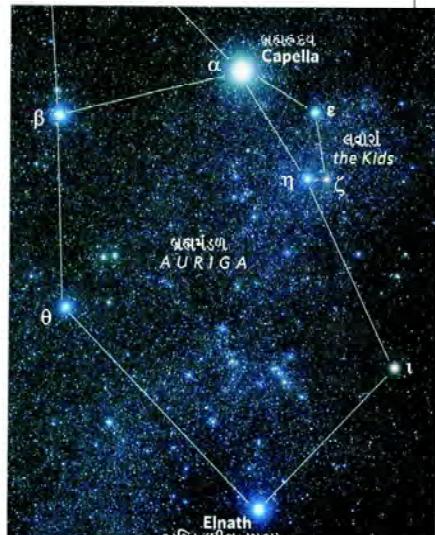
આ. કૃતિકા (Pleiades) તારકગુચ્છ સાથે સંકળાયેલો એક પ્રસંગ યાદ આવે છે.

બિનબ્યવસાયી ખગોળશાસ્ત્રી એટલે કે ખગોળશાસ્ત્ર જેમનો ધંધો નથી તેવા ખગોળશોખીનને અંગેજમાં ‘amateur astronomer’ કહેવાય છે. અમેરિકાના લેસ્લી પેલ્ટીઅર (Leslie Peltier : 1900-1980) આવા ખગોળપ્રેમી હતા. એક રાતે પાણી પીવા ઉઠચા ત્યારે માતાએ બારીમાંથી દેખાતા આકાશમાં કૃતિકાની ઓળખાણ કરાવી. પેલ્ટીઅરની વય ત્યારે પાંચ વર્ષની. તારા સાથેનો આ પ્રથમ પરિચય. પછી તો એ કેવોક પાંગર્યો તેની સાહેદી તેમણે શોવેલા 12 ધૂમકેતુ અને 6 નોવા (Nova) પૂરે છે. તેમણે 1,32,000થી પણ વધુ રૂપવિકારી તારાઓનો અભ્યાસ કર્યો હતો! અંગેજ કવિ-નવલકથાકાર ટેમસ હાર્ડી (1840-1928)ના સાહિત્યમાં પણ તેમના ખગોળપ્રેમના ઉદાહરણો મળે છે. તેમણે ખગોળ સંબંધિત કાચ્યો તો લખ્યાં જ છે, પરંતુ ‘Two On A Tower’ નવલકથા તો એક ખગોળશાસ્ત્રીને કેન્દ્રમાં રાખીને જ લખાઈ છે! ઘણાંને ખબર નહિ હોય કે ‘જ્યાં જ્યાં વસે એક ગુજરાતી, ત્યાં ત્યાં સંદ્ર કાળ ગુજરાત!’ -કાચ્યના રચયિતા કવિ બબરદાર (1881-1953) પણ આવા જ એક ખગોળપ્રેમી હતા અને તદ્વિષયક સારું શાન ધરાવતા હતા. તેમના આ શોખની સાબિતી આપતી એક પુસ્તકા ડૉ. ધર્મન્દ્ર મ. માસ્ટર(મધુરમુ) અને શ્રી રજની વ્યાસના સંપાદન હેઠળ 2006 માં પ્રસિદ્ધ થયેલી છે. બિનંધાદારી આવા ખગોળશાસ્ત્રીઓની અલપ-જલપ યાદી પણ ઘણાં પાના રોકે! આવા એકાં લેખમાં જમાવવા એ ફ્લાવરવાળમાં જડ ઉછેરવા જેવી વાત છે!

આ કૃતિકાથી પશ્ચિમે નજર કરશો તો મેષ (Aries) તારામંડળ દેખાશે. તેમાં આશીની નક્ષત્ર આવેલું છે. આ નક્ષત્રથી નક્ષત્રચક તેમ જ રાશિચકની શરૂઆત થાય છે, તે કારણે ભારતીય ખગોળશાસ્ત્રમાં આ નક્ષત્રનું ઘણું મહત્વ છે. પણ અત્યારે તેની વાત નથી કરતા.

મૃગ મંડળની ઉત્તરે વૃષભમંડળ આવેલું છે, જેનો પરિચય આપણે આગળ કરી ગયા. વૃષભના ચીપિયા જેવા કે પછી ય જેવા આકારના ઉત્તર તરફના પાંખિયાને છેડે અનિ (β Tauri) આવેલો છે. આ તારાની બરાબર ઉત્તરે, તેની સીધમાં જોતા ત્યાં પીળા રંગનો ચામકતો તારો જેવા મળશે. આકાશગંગાના પૂર્વ દિશા તરફના કાંઠે તે આવેલો છે. કૃતિકાથી ઈશાન તરફ જોતા પણ તે પરખાશે. મૃગના ત્રિકંડના વચ્ચેના તારા, - અનિરુદ્ધ એટલે કે ઇલ્ફીલોન-મૃગથી શરૂ કરીને ઉત્તરે સીધી લીટી દોરીએ તો તે બીટા-વૃષભ એટલે કે અનિ (અલ્-નાથ)માંથી પસાર થઈને સીધી આ તારાને જઈને મળશે. (આ તારો અનિરુદ્ધથી ઉત્તરમાં 45 અંશ અંતરે આવેલો છે.) સપ્તાર્ષિના કતુ (α) અને અત્રિ (θ) તારાઓને જોડતી કાલ્યનિક રેખાને પશ્ચિમ તરફ 50 અંશ લંબાવતા પણ તે આ તારાને જઈને મળશે. પીળા રંગના આ તારાની આજુઆજુના વિસ્તારમાં એના જેવો બીજો કોઈ ચળકતો તારો નથી. પ્રથમ તેજાંકના આ તારાનું નામ બ્રહ્મહંદ્ય છે. પશ્ચિમના લોકો તેને Capella (કેફેલા કે કેપેલા) કહે છે. આ તારાની ઓળખાણ બીજી રીતે પણ કરી શકાય. ઉત્તર તરફ મ૊ં કરીને ઉત્તરાકાશમાં દ્વિતી તારાને જુઓ. તેને મધ્યબિંદુ લઈએ, તો એક તરફ (તમારી ડાબી તરફ, પશ્ચિમ દિશા તરફ) શર્મિષ્ઠા, તેની સામે (તમારી જમણે, પૂર્વ દિશા તરફ) સપ્તાર્ષિ અને તે બેને જોડનારી કાલ્યનિક લીટી ઉપર કાટખૂણે બ્રહ્મહંદ્ય આવેલો દેખાશે. આકાશના પ્રથમ તેજાંકના તારાઓની યાદીમાં બ્રહ્મહંદ્યનો કમાંક છાછો, અને આકાશથી ઉત્તર ગોવાર્ધમાં સ્વાતિ અને અભિજિત પછી ત્રીજો સહુથી પ્રકાશિત તારો છે. વળી અત્યારે તેના આ બે હરીઝ તારા, - સ્વાતિ કે અભિજિત, બેમાંથી એકપણ આકાશમાં ન હોવાથી તેને ઓળખવામાં આજી તકલીફ નહીં પડે.

આ બ્રહ્મહંદ્ય તારો જે તારામંડળમાં આવેલો છે તેનું નામ ‘ઔરાઠગા’ (Auriga) છે. આ મંડળને આપણે બ્રહ્મમંડળ કે રથીમંડળ અથવા પ્રજાપતિ (= બ્રહ્મા) કહીએ છીએ. બ્રહ્મહંદ્ય તારો આ મંડળનો સહુથી પ્રકાશિત તારો હોવાથી તેનું વૈજ્ઞાનિક નામ α Aurigae છે. તેથી આપણે તેને ‘આલ્કા-રથી’ કહીશું. આ મંડળમાં મુખ્ય પાંચ તારા છે અને તે બધા ભેગા મળીને દેગ યા હંડાનો આકાર રચે છે. આપણા ઘણાં પ્રાચીન ગ્રંથોમાં બ્રહ્મહંદ્ય તારાનો ઉલ્લેખ છે. ખગોળવિષયક આપણા ‘સૂર્ય-સિદ્ધાંત’ ગ્રંથમાં આ તારાના સ્થાન અંગે માહિતી આપી છે. અન્ય પ્રાચીન સભ્યતાઓમાં પણ આ તારાને ઘણી ઈજજત બક્ષવામાં આવી છે. જેમ કે, પ્રાચીન મિસરમાં કેટલાંક મંદિરોમાં તેની



બ્રહ્મમંડળ : તેની વર્ણાથી પસાર થતી આકાશગંગા જોઈ? સૌથી નીચે અનિ (અલ્-નાથ) તારો વૃષભ તારામંડળમાં આવેલો છે. ઉપર બ્રહ્મહંદ્ય તારો છે.

પૂજા થતી હતી, તો બેબીલોનમાં તેને ‘દેવતા માર્કુનો તારો’ કહેવામાં આવતો હતો. અંગેજ કાવ્યોમાં તેને ‘શેફર્ડ્સ સ્ટાર’ (Shepherds' Star) એટલે કે ‘ભરવાડનો તારો’ કહ્યો છે. ઉત્તર-આકાશમાં ચુમકતો આ તારો પૃથ્વીના ઉત્તર-ગોળાઈમાં સફર કરતા જૂના કાળના નાવિકો માટે માર્ગદર્શક-મિત્ર સમાન હતો.

આધુનિક ખગોળ પંડિતો કહે છે કે બ્રહ્મહંદ્ય તારો એકલો નથી પણ વષ્પટીય યુગ્મક (spectroscopic binary) છે. તેમાં બે સરખા પ્રકારના તારા છે અને બંને તારા સૂર્ય કરતાં 70-80 ગણ્ણ તેજસ્વી છે. આ બે વિરાટ તારાઓ એકબીજાને ફરતી 104 દિવસોના ગાળે પ્રદક્ષિણ કરે છે, પણ એકમેકનું ગ્રહણ નથી કરતા. આકાશના પ્રથમ તેજાંકના તારાઓની યાદીમાં બ્રહ્મહંદ્યનો કમાંક છુટ્ટો છે. આપણાથી તે લગભગ 43 પ્ર.વ.ના અંતરે આવેલો છે. ભૌતિક સંરચના (physical structure)માં તે આપણા સૂર્યને મળતો આવે છે. આ તારો ક્ષ-કિરણનું ઉત્સર્જન કરતો જણાયો છે. આજે આ તારો પીળા રંગનો દેખાય છે, પરંતુ પુરાણા સમયમાં તે લાલ હોવાનો ઉલ્લેખ છે. આનો અર્થ એ કે કોઈ કારણસર એનું તાપમાન વધ્યું છે.

ગ્રીક ભાષામાં ‘ઓરાઈગા’નો અર્થ થાય : ‘સારથિ’ (રથ હંકનાર). જુની ગ્રીક કથા અનુસાર ઓરાઈગા, દેવતા વલ્કન અને દેવી મિનર્વાનો પુત્ર હતો. પણ તે આપંગ હતો એટલે હરવાફરવા માટે તેણે ચાર ઘોડા જોતરેલા રથની શોધ કરી હતી. તેની આ શોધને અમર કરવા આકાશમાં તેને અને તેના રથને બેસાડી દીધા છે. આને લગતી બીજી કથા પણ છે. ઓરાઈગાના ડાબા ખભા પર બેઠેલી બકરીના દૂધથી શિશુ જ્યુપિટરનું પોખણ થયું હતું. કેપેલા (કેઝેલા) લેટિન શબ્દ છે જેનો અર્થ થાય : ‘બકરી’. કેપેલા (બકરી)ની દક્ષિણ-પશ્ચિમે દેખાતા ત્રણ તારા એક નાનકડો ત્રિકોણ બનાવે છે. તેને ‘Kids’ કહેવાય છે. ‘Kids’ એટલે બકરીના બચ્ચાં (લવારાં). તેને ‘અજશિશુ’ પણ કહેવાય છે. વાદ આવે છે ? ‘અજશિશુ’ નામનું નરસિંહરાવનું પેલું પ્રખ્યાત કાવ્ય ?) લવારાં એક જાહીઠું તારાપુંજ છે. તેની મદદથી પણ બ્રહ્મમંડળને સહેલાઈથી ઓળખી શકાય છે.

લવારાંના ત્રણ તારામાંનો એક તારો અનોખો છે. તેના કેટલાંક રહસ્યો હજુ પૂરેપૂરા ઉકેલાયા નથી. આ તારો બ્રહ્મહંદ્યની નજીક આવેલો છે અને તેનું નામ ‘ઈપ્સીલોન-ઓરાઈજી’ (ε Aurigae) છે. તેનું અરબીમાંથી આવેલું નામ Al-maz છે. આ તારો આશરે 2000 પ્ર.વ. દૂર છે. તે ચેત-તત્ત્વ અતિવિરાટ તારો (white-hot supergiant) છે. એક લાખ સૂર્ય ભેગા કર્યા હોય તેટલા તેજે તે પ્રકારો છે, જે તેને બાણરજ અને હંસપુષ્ય (Deneb) તારાઓની જેમ આપણા તારાવિશ્વના સહૃથી વધુ પ્રકાશતી તારાઓમાં સ્થાન આપાવે છે. આ તારો ગ્રહણકારી યુગ્મક છે અને દર 27 વર્ષે તેનો સાથીદાર અંખો (ગૌણા) તારો પ્રમુખ તારાની આગળ આવી જાય છે, ત્યારે તેનું તેજ ઘટીને બે-તૃતીયાંશ તેજાંક થઈ જાય છે. આ ગ્રહણ લગભગ એક વર્ષ કે તેથી વધુ સમય (14 મહિના) સુધી ચાલે છે! આતો એક વિકમ છે જ, પણ અન્ય કોઈ ગ્રહણકારી યુગ્મતારા (eclipsing binary)માં 27 વર્ષ જેટલો લાંબો ગ્રહણનો ગાળો પણ નોંધાયો નથી. જે તારો સાથી-તારાનું એક વર્ષ સુધી ગ્રહણ કરે એ પોતે કેટલો મોટો હશે? વળી ગ્રહણ વખતે પાછલા તારાના તેજનો સંપૂર્ણ વધ થતો નથી. એટલે એવું અનુમાન કરી શકાય કે આ તારો ઘણો વિરાટ હોવો જોઈએ અને તેનું દ્રવ્ય પાંખું હોવું જોઈએ. અથવા તો પછી તારો અન્ય તારાઓ જેવો સામાન્ય હોય, પણ તેની આસપાસ વાયુ અને દ્રવ્યનું મોટું આવરણ હોવું જોઈએ. બીજી શક્યતા એ છે કે ઈપ્સીલોન-રથીનો આ સાથીદાર તારો બ્લેકહોલ પણ હોઈ શકે. છેલ્લાં સંશોધનો અનુસાર આ જોડીના બંને તારા અતિવિરાટ છે અને તેમાંના એકનો વ્યાસ સૂર્યના વ્યાસથી 190 ગણ્ણો વધુ, જ્યારે બીજાનો 2,700 ગણ્ણો વધુ હોવાનું જણાયું છે! આ બીજો તારો એટલો વિરાટ છે કે જો તેને સૂર્યના સ્થાને મૂકીએ તો શાનિ સુધીનું સૌરમંડળ તેમાં સમાઈ જાય! ઈપ્સીલોન-રથીનું ગ્રહણ છેલ્લે સન 2009માં થયું હતું. હવે પછીનું ગ્રહણ સન 2036માં જોવા મળશે.

લવારાંમાંનો પશ્ચિમ તરફ આવેલો તારો પણ યુગ્મક તારો છે. બ્રહ્મમંડળમાં આવા ઘણાં ગ્રહણકારી યુગ્મ તારાઓ છે. બ્રહ્મહંદ્ય મંડળમાં ત્રણક ખુલ્લા તારકગુચ્છ આવેલાં છે, જેમને મેસિએ સારણીમાં 36, 37 અને 38 કમાંક આપવામાં આવ્યાં છે. જો કે આ બધાં નરી આંખે દેખી શકાતા નથી. પણ બાયનોક્યુલરથી દેખી શકાય છે. બ્રહ્મમંડળના બીજા તેજસ્વી તારા તે આ : ‘ગાલવ’ (β Aurigae/Menkalinan), ‘પ્રજાપતિ’ (θ Aurigae/Mahasim) અને ‘આયોટા-રથી’ (ι Aurigae/Hassaleh કે Hasseleh).

આપણે આગળ જોયું કે અજિન (અલ્લુ-નાથ, Alnath કે El Nath)) નામના તારાનો સમાવેશ અગાઉ બ્રહ્મમંડળમાં કરવામાં આવતો હતો, અને તેને ગામા-રથી નામ આપવામાં આવ્યું હતું, પરંતુ સન 1930થી આ તારાને વૃષભમંડળમાં સ્થાન આપીને તેને બીટા-વૃષભ નામ આપવામાં આવ્યું છે. અલબત્ત, આ તારા વગરના બ્રહ્મમંડળને કલ્યાણ ઘણાં ખગોળપ્રેમીઓને ગમતું નથી, એટલે ઘણાં આધુનિક તારા નકશાના પુસ્તકોમાં આ



બ્રહ્મમંડળ અને બકરીના બચ્ચાં (લવારાં)

તારો બંને તારામંડળોમાં દર્શાવવામાં આવે છે!

હવે દક્ષિણાભિમુખ થઈને દક્ષિણ-પૂર્વ દિશા (અનિન્ કોણ) સુધી પહોંચી ગયેલી આકાશંગા જુઓ. તેનો જમણો કિનારો અનેક તારા વડે કેવો શોભી રહ્યો છે? આ તારા શાન અને નૌકામંડળના તારા છે. શાન મંડળમાં આકાશનો સહૃથી પ્રકાશિત તારો વ્યાધ આવેલો છે, એતો યાદ છે ને? પણ શાન મંડળની વાત હાલ પૂરતી મુલતવી રાખી, નૌકામાં બેસવા આપણે દક્ષિણની સહૃદૈ ઊપરીશું. સમગ્ર નૌકામંડળની આકૃતિ જોશો તો જ્ઞાશે કે ઉંચા કૂવાસ્થંભ તેમજ ફુલાવેલા સઢવાળું એક વિરાટ વહાણ દક્ષિણ સાગરમાં પદ્ધિમ તરફ હંકારાઈ રહ્યું છે.

પણ તેમાં સવાર થતા પહેલાં, નિકોલ લુઈ દ લકાઈલ (Nicolas Louis de Lacaille : 1713-1762) નામના ખગોળવિદની વાત કરીશું. ફાંસનો આ ખગોળશાસ્ત્રી દક્ષિણ ગોળાઈમાંથી દેખાતા આકાશનું નિરીક્ષણ કરવા ઈ. સ. 1751થી



લકાઈલ

1753 દરમિયાન દક્ષિણ આફિકાના કેપ ઓફ ગુડ હોપ જઈને રહ્યો હતો. અહીંથી તેણે 10,000 તારાઓનું અવલોકન કર્યું અને તેમાંથી 2000 તારાઓની એક સારણી તૈયાર કરી, જે ‘દક્ષિણ આકાશની તારા-સારણી’ નામથી સન 1763માં પ્રસિદ્ધ થઈ. આ તારાપત્રકમાં લકાઈલએ જૂના જમાનાથી ચાલી આવતા નૌકામંડળ (Argo Navis) નામના અત્યંત મોટા તારામંડળને : (1) નૌતલ (Carina/કરાયના કે કેરિના), (2) નૌપૃષ્ઠ (Puppis/પ્પીસ) અને (3) નૌવસ્ત્ર (Vela/વીલા) એવા ત્રણ અલગ તારામંડળોમાં વહેંચ્યું. વળી તેણે દક્ષિણ આકાશના તારાનકશામાં 14 નવા તારામંડળોનો ઉમેરો પણ કર્યો. આ ચૌદ તારામંડળ તે આ : (1) Antila (વાતપૂરક યંત્ર), (2) Caelum (ટેક), (3) Circinus (પરકાર), (4) Fornax (ભર્તી), (5) Horologium (હોરામાપક/હોરામાપી), (6) Mensa (શૈલ), (7) Microscopium (સૂક્ષ્મદર્શક), (8) Norma (અંકિની), (9) Octans (અષ્ટાંશ), (10) Pictor (ચિત્રક/ચિત્રકાર), (11) Pyxis કે Pixis

Nautica (દિક્ષસૂચક), (12) Reticulum (જાલ), (13) Sculptor (શિલ્પી) અને (14) Telescopium (દૂરભીન). આ તારામંડળોના નામ જોતાં જ્ઞાય છે કે તેણે તેના સમયમાં નવા નવા શોધાયેલાં વૈજ્ઞાનિક ઉપકરણોના નામ આયાં છે અને આમ કરવામાં પરંપરાગત પ્રણાસી અનુસાર પુરાણકથાઓનો આધાર નથી લીધો. આ ઉપરાંત, દક્ષિણ આકાશાના તેણે 24 જેટલા નવા જ્યોતિર્યુંજો શોધા જેમાં નિહારિકાઓ અને તારકગુરુશોનો સમાવેશ થાય છે. લકાઈલને ‘દક્ષિણના ખગોળશાસ્ત્રનો પિતા’ કહેવાય છે તે યોગ્ય જ છે.

નૌકામંડળના ત્રણ તારામંડળ પૈકી નૌપૃષ્ઠ ઉંચે આવેલું છે, જ્યારે નૌવસ્ત્ર અને નૌતલ નીચે. આમાં નૌપૃષ્ઠ સહૃથી મોટું છે જે શાનમંડળની નીચે આવેલું છે. પૂરા નૌકા મંડળને ગુજરાતમાંથી જોઈ શકતું નથી. નૌકા મંડળમાં બીજા વર્ગની ઘણાં તારા છે પણ પ્રથમ વર્ગની માત્ર એક જ તારો છે. આ તારો આકાશી વિષુવવૃત્તથી આશારે 53 અંશ દક્ષિણમાં છે, એટલે તેને પૃથ્વી પરથી 37 ઉત્તર અક્ષાંશથી ઉપર આવેલા દેશોમાંથી (જેમ કે, ઉત્તર અમેરિકા, કેનેડા અને યુરોપ વગેરે દેશોમાંથી) જોઈ શકતો નથી. પરતું ભારત આ સીમાની અંદર હોવાથી સમગ્ર ભારતમાંથી ઓગસ્ટથી મે મહિના સુધી દક્ષિણાકાશમાં ક્યાંકને ક્યાંક તો તે જરૂર જોવા મળે છે.

ક્યાં છે આ તારો? અત્યારે તે દક્ષિણ દિશામાં ક્ષિતિજથી આશારે 15 અંશ ઉંચાઈએ આવેલો છે. આકાશના આ વિસ્તારમાં પીળાશપડતા શેત રંગનો એક અત્યંત ચળકતો તારો દેખાય છે? એ છે આકાશના તેજસ્વી તારાઓમાં બીજું સ્થાન ધરાવતો અગસ્ટ્ય અથવા Canopus. ‘કેનોપ્સ’ મૂળ ગ્રીક શબ્દ છે, જેનો અર્થ ‘કષ્ણધાર’ યા ‘સુકાની’ (helmsman) થાય. આવા તોતિંગ વહાણને હંકારનાર સુકાની પણ પ્રતાપી જ હોય ને? આ પ્રભાવી તારો વ્યાધથી દક્ષિણે લગભગ 35 અંશના અંતરે આવેલો છે. અગસ્ટ્ય તારો નૌતલ મંડળમાં આવેલો છે એટલે તેનું શાસ્ત્રીય નામ ‘આદ્ધા-કેરિની’ (α Carinae) છે. આપણે તેને ‘આદ્ધા-નૌતલ’ કહીશું. ‘કરાયના’નો અર્થ થાય : ‘the Keel’. આપણા ખારવાઓ જેને ‘પઢાણ’ કહે છે તે; એટલે કે વહાણની તળેનો પાયાનો મુખ્ય મોટ; જેના પર વહાણ આખું બંધાય છે. ગુજરાતના ખારવાઓની બોલીમાં કહીએ તો, ‘મોરાથી વાંગર લગી’ (આ છેડાથી પેલા છેડા લગી). વહાણને તળિયે ‘વાંગર’ (વહાણના પાછાલા ભાગ)થી ‘મોરા’ (વહાણના આગલા ભાગ) સુધીનો પાયાનો ધીંગો થંબ-લાકડું, તે પઢાણ, નૌકાતલ.

નૌકામંડળનું પ્રાચીન ગ્રીકોએ પાડેલું નામ ‘અરો નેવિસ’ (Argo Navis કે Argo) છે. ઈસુની બીજી સદીમાં થઈ ગયેલા ટોલેમીએ બનાવેલી 48 તારામંડળોની જે યાદી હતી તેમાં આ નૌકામંડળનો પણ સમાવેશ થતો હતો. પરતું આગળ જોયું તેમ, હવે આ તારામંડળને રદબાતલ કરવામાં આવ્યું છે. પણ તેના નામકરણ અંગેની પુરાણકથા રસપ્રદ છે. ગ્રીક પુરાણકથામાં જેસન નામના એક શૂરવીરની વાત આવે છે. આ જેસનના પિતાની રાજગાઢી તેના કાકાએ પચાવી પાડી હતી.

પિતાને રાજગાંડી પાણી અપાવવા માટે 'રામ' નામના પવિત્ર ઘેયાનું 'સોનેરી ઊન' મેળવવું જરૂરી હતું. આ વિશિષ્ટ ઊન મેળવવા તે કોલ્દ્યીસ નામના દૂરના સ્થળની મુસાફરીએ નીકળ્યો હતો. તે જે વહાણમાં ગયો તેનું નામ 'અર્ગો' કે 'આર્ગો', જેનો અર્થ થાય : 'તીક્રવેળી'. આ ઉમદા કામમાં સાથ આપવા દેશના શૂરવીર યુવાનોને પોતાની સાથે આવવા હાકલ કરી. કેસ્ટર, પોલક્સ, હર્ઝ્યુલીસ અને ઓફિઝિસ જેવા ઘણાં યુવાનો તેની સથે ઊપડ્યા. પ્રવાસમાં કામ લાગે તે આશાયથી હોલો, કાગડો અને ધનો ચરૂ પણ સાથે લઈ લીધાં. માર્ગમાં અનેક પરાકમો કરી ધ્યેયમાં સહિન થઈ બધા હેમજેમ પાછા ફર્યા. જેસન અને તેના સાથીઓના પરાકમો અને પરોપકારી કામને અમર કરવા દેવોએ આકાશમાં તેમને સ્થાન આપ્યાં.

આકાશની આ નૌકાનો ઉલ્લેખ ઋગ્વેદમાં પણ આવે છે. અર્થવ્રેદમાં તેને 'સુવર્ણાનૌકા' કહી છે. ઋગ્વેદ સંહિતા અનુસાર પ્રલયકાળમાં સૂર્ય આ જ નૌકામાં બેઠા હતા અને ઋષિ અગસ્ત્ય તેમના નાવિક હતા. ભારતીય ખગોળના ઇતિહાસકાર શંકર બાલકૃષ્ણ દીક્ષિત (1853-1898) માને છે કે વેદમાં વર્ણિત નૌકા જ સંભવત: ગ્રીકોની નૌકા છે. અગસ્ત્ય ઋષિ સંબંધી તો અનેક આખ્યાનો પ્રસિદ્ધ છે. રામાયણ, મહાભારત અને પુરાણોમાં તેમના અંગે ઘણી કથાઓ છે. આવી એક કથા પ્રાચીન સંસ્કૃત સાહિત્યમાં છે જેમાં કહેવાયું છે કે આ તારાનો ઉદ્ય જ્યારે સૂર્યની સાથે થાય છે, ત્યારે વર્ષા ઋતુનો અંત થઈને, શરદ ઋતુનો આરંભ થાય છે. ડિઝિંગાંડમાં તુલસીદાસે પણ આવો ઉલ્લેખ કરેલો જોવા મળે છે. વળી લોકોએ પણ જોયું હશે કે અગસ્ત્યનો ઉદ્ય થતાં નઢી, તળાવ, કુવા વરેરેમાં પાણી ઘટવા લાગે છે.

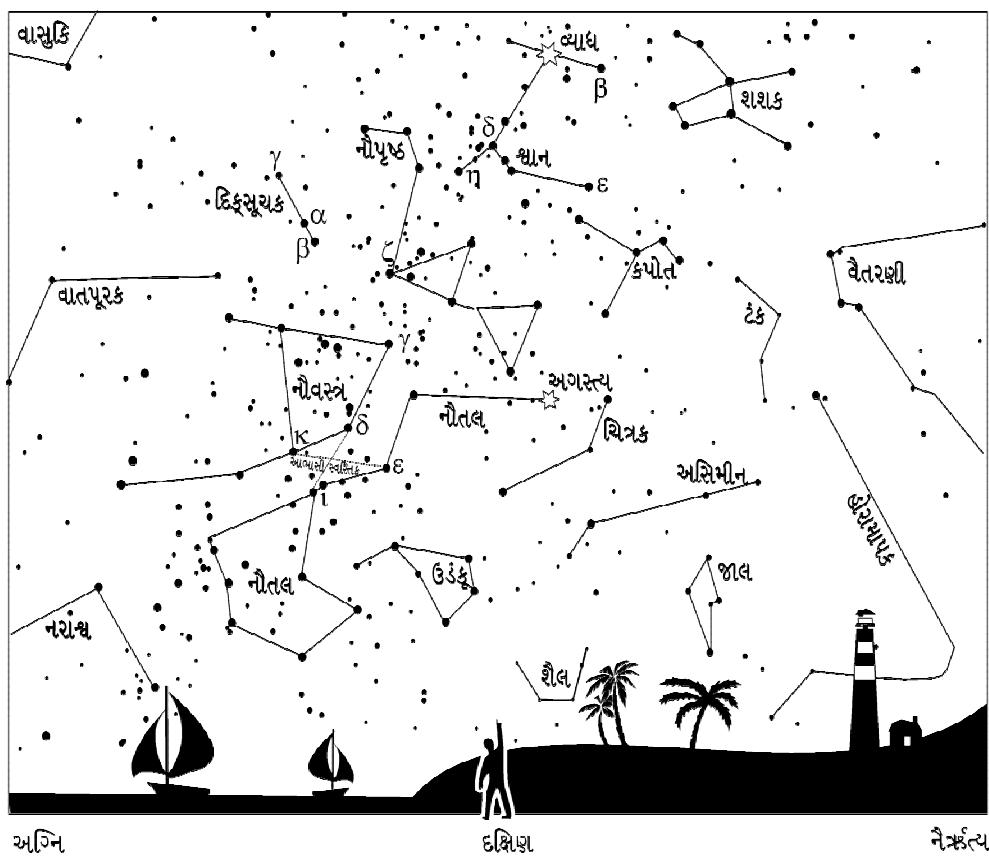
આથી જ કદાચ અગસ્ત્યની સાથે સમુદ્રનું પાણી પી જવાની કે સમુદ્રને જેર કરવાની વાત પ્રચારિત થઈ હશે. આ કથા મહાભારતના 'વનપર્વ'માં છે. તેમણે આર્યસંસકૃતિની વિજયપતાકા દક્ષિણ ભારતમાં ફરકાવી અને તે પછી જાવા, બાલી વગેરે દેશોમાં ગયા હતા. આ માટે તેમણે નૌકા બનાવી હતી. આમ, સમુદ્ર ઉલ્લંઘવા સૌપ્રથમ નૌકા બાંધનાર વ્યક્તિ અગસ્ત્ય મુનિ છે. તેમને નૌકાવિદ્યાના પ્રાણોત્તા મનવામાં આવે છે. નવું સાહસ કરવાનું વલણ ધરાવતી વ્યક્તિ માટે 'અગસ્ત્ય-વૃત્તિ' કહેવાય છે તે પણ આ જ કારણે. આ પરાકમી મહર્ષિને અને તેમની નૌકાને અમર કરવા આકાશમાં સ્થાન આપવામાં આવ્યું છે. તેમની મૂર્તિઓ દક્ષિણ ભારતમાંથી જ નહીં, શ્રીલંકા, જાવા, સુમાત્રા વગેરે દેશોમાંથી પણ મળી છે.

બીજી કથા એવી છે કે પોતાની પત્ની લોપામુદ્રા સાથે દક્ષિણ તરફ ગયેલા અગસ્ત્ય મુનિ વિધ્યાચળ પર્વત પાસે ગયા અને કહ્યું, 'પર્વતરાજ, હું કોઈ કામ માટે દક્ષિણ દિશામાં જઈ રહ્યો છું. તમે ખસીને મને રસ્તો આપો. જ્યાં સુધી પાછો ન ફરું ત્યાં સુધી ફળેલા જ રહેજો. મારા આવ્યા પછી તમે ફરી ઊંચા થઈ જાઓ.' પણ પછી તે પાછા જ ન ફર્યા, એટલે પર્વત હમેશાને માટે લાંબો થઈને સૂર્ય રહ્યો. આના પરથી વાયદા ન પાળતા માનવી માટે 'અગસ્ત્યના વાયદા' એવો રૂઢિપ્રયોગ અસ્તિત્વમાં આવ્યો. કોઈ ગૃહસ્થ સંન્યાસ લઈને પછી ક્યારેય પાછો નથી ફરતો ત્યારે તેને 'અગસ્ત્યયાત્રા' કહેવાય છે. 'અગસ્ત્ય'નું બીજું નામ 'અગસ્તિ' છે. જે સંભવત: આ જ કથા પરથી આવ્યું છે. સંસ્કૃતના 'અગ' શબ્દનો અર્થ છે 'પર્વત', અને 'અસ્તિ' શબ્દનો અર્થ છે 'ખસેડવાવાળો.'

પૃથ્વીના દક્ષિણ ગોળાધ્યમાંથી ઉત્તર ધૂવનો તારો દેખાતો નથી. ઉપરાંત દક્ષિણ ધૂવ બિંદુને સ્થળે ઉત્તર ધૂવની જેમ આકાશમાં કોઈ ચમકીલો તારો પણ આવેલો નથી. આથી પ્રાચીન કાળમાં દક્ષિણાના સમુદ્ર ખુંદનારા નાવિકો માટે દિશાનિર્ધરણનું કામ મુશ્કેલ હતું. દક્ષિણ ધૂવ બિંદુ અગસ્ત્યથી બરાબર 37 અંશ દક્ષિણે આવેલું છે, તેથી બાહુ સહેલાઈથી શોધી શકાય છે. આમ દક્ષિણાના સમુદ્ર ખુંદનારા નાવિકોની યાત્રા મુખ્યત્વે અગસ્ત્યને આધારે થતી હતી. તેવી જ રીતે આજે પણ, અગસ્ત્યનો તારો વિમાનના પાયલોટ માટે કે પછી અંતરિક્ષયાત્રીઓ માટે અને નાવિકો માટે દિશા-સૂચનાનું કામ કરે છે. આ તારાનું અંતર અત્યાર સુધી નિશ્ચિત કરી શકતું ન હતું. પરંતુ તાજેતરમાં 'હિપ્પરકોસ' (Hipparcos) નામના ઉપગ્રહે જેમ ઘણાં તારાઓના અંતર નિશ્ચિત કરી આવ્યા છે, તેમ અગસ્ત્યનું અંતર પણ નિશ્ચિત કરી આવ્યું છે. તે મુજબ આ તારો આપણાથી 309 પ.વ. દૂર આવેલો છે અને તે રૂપવિકારી છે તેવી નવી માહિતી પણ આપી છે. (આ લેખમાળામાં 'હિપ્પરકોસ' ઉપગ્રહે શોધેલા તારાઓના અંતર જ આવ્યા છે.)

તારાઓની તેજસ્વિતામાં અગસ્ત્યનો કમાંક વ્યાધ પછી બીજો આવે છે. સૂર્ય કરતાં તે 20,000 ગણો તેજસ્વી (દિનતીમાન) છે, જ્યારે વ્યાધ સૂર્ય કરતા 22 ગણો. પરંતુ તે વ્યાધ કરતા આપણાથી ઘણો દૂર હોવાને કારણે તેનાથી સહેજ ઓછો તેજસ્વી દેખાય છે. તે અતિ વિરાટ ચેત (white supergiant) તારો છે. તે ઘણો દંદદાર છે, અને તેનું તાપમાન 9000 અંશ સેલ્વિયસ છે. તારાઓના રંગ તેમના તાપમાન અને વયનું સૂચન કરે છે. તે પરથી કહી શકાય કે અગસ્ત્ય ઉત્કાંતિના





કન્યાકુમારીથી 15 ફેલ્બૂઆરીએ રત્ને 10 વાગે દેખાતું દક્ષિણ ક્ષિતિજ તરફનું આકાશ.

ઘણા આગળના તબક્કામાં પ્રવેશેલો વિરાટ તારો છે. ભૂતકાળમાં આ તારો આપણી નજીદીક હતો, ત્યારે આકાશનો તે સૌથી તેજસ્વી તારો હતો, પરંતુ નવી જાણકારી કહે છે કે આપણાથી તે દૂર જઈ રહ્યો છે એટલે કાળે કરી તેની તેજસ્વીતા ઓછી થતી જશે. આથી ઉલટા પક્ષે, વ્યાધનો તારો આપણી પાસે આવી રહ્યો છે, એટલે કાળે કરી તેના તેજમાં વધારો થતો જશે!

આતો જાડો થઈ તારાઓની પોતાની, અર્થાત് નિજ ગતિ (proper motion)ની વાત. દરેક તારાની વધતી-ઓછી નિજ ગતિ હોય છે. જેથી તેમના પરસ્પરના સ્થાનમાં દસેક હજાર જેટલા વર્ષમાં નોંધપાત્ર ફેરફાર થાય છે અને લાખ વર્ષના ગાળે તો તારામંડળોના આકારમાં પણ ફેરફાર થયેલો દેખાય છે. પરંતુ આપણે અહીં આ ગતિની વાત નથી કરતા. આપણે પૃથ્વીની એક વિશિષ્ટ ગતિ, - ડોલન ગતિ, એટલે કે અયનચલનની વાત કરીએ છીએ.

આ સંદર્ભે અગત્ય અંગે (અને બીજા તારાઓ અંગે પણ) એક બીજી રસપ્રદ વાત જાણવા જેવી છે. આપણે આગળ અગત્યના વાયદાની વાત કરી. અહીં ‘અગત્યના વાસ્તવિક વાયદાની’ વાત કરીશું. અયનચલનને કારણે કાળેકરી બંને ધ્રુવબિંદુનું સ્થાન ફરી જાય છે, તેથી તારામંડળોના સ્થાન પણ બદલાઈ જાય છે. આમ થવાથી આજે દક્ષિણ ક્ષિતિજમાં આશરે 16 અંશ જેટલે ઊંચે આવતો અગત્યનો તારો, આજીથી લગભગ બાર હજાર વર્ષ પછી, દક્ષિણ ધ્રુવ બિંદુની નજીદીક આવી ગયો હશે. આમ થવાથી તે ક્ષિતિજની ઉપર નહીં આવી શકે જેથી આપણી ભાવિ પેઢી અગત્યને જોઈ નહીં શકે! (તે સમયે મૃગમંડળ અને તેની પડબે આવેલા શાનમંડળ પણ દક્ષિણ ક્ષિતિજ તરફ સરકેલા હશે અને તેની સાથે વ્યાધનો તારો પણ છેક દખાણાઈ પહોંચ્યો હશે!) પણ અગત્ય મહારાજ તે જ ક્ષિતિજ ઉપર, બીજા આગિયાર હજાર વર્ષ બાદ ફરી દેખા દેશો! આમ પાછા ફરવાના વાયદાનું પાલન કરીને દફ થઈ ગયેલા રૂઢિપ્રયોગને ખોટો ઠેરવશો!

ફેલ્બૂઆરીના પહેલા અઠવાડિયા દરમિયાન રાતના લગભગ 9 વાગે અગત્ય પરમોન્તાંશે પહોંચે છે. મતલબ કે નિરીક્ષકની ક્ષિતિજથી તેની મહત્તમ ઊંચાઈએ આવે છે. આને તારા (કે આકાશી પિંડ)ની ચરમાવસ્થા કે યામભ્યોત્તરતા (culmination) કહે છે અને આકાશમાં આ સ્થિતિએ પહોંચેલા તારા માટે ‘તારો યામભ્યોત્તર થયો’ એવું કહેવાય છે. બીજા શબ્દોમાં કહીએ તો, પૂર્વથી પચિસ ગતિ કરતો આ તારો આ દિવસો દરમિયાન 9 વાગ્યાની આસપાસ યામભ્યોત્તર વૃત્ત (meridian/મિરિડિઅન) ઉપર આવે છે. ગોળ નક્ષે-2 જોતા જણાશો કે અત્યારે પણ અગત્ય માટે વેધનો સમય અનુકૂળ છે, કારણ કે નિરીક્ષકના યામભ્યોત્તર વૃત્ત (નિરીક્ષકના માથા પરના બમધ્યથી બંને ખગોલીય ધ્રુવને જોડતા મોટા વૃત્ત)ની સહેજ પૂર્વ તરફ છે. ખાતરી માટે નક્ષામાં ઉત્તર અને દક્ષિણ લખેલું છે, તેના ઉપર ફૂટપણી મૂકીને અને આ રીતે નક્ષાને બરાબર

મધ્યમાંથી વહેંચતી રેખા દોરીને જોઈ લો!

નૌતલ મંડળનો ઈટા (૭) તારો અત્યારે તો ઘણો ઝાંખો છે અને નરી આંખે જોવો પણ મુશ્કેલ છે. પણ તે રૂપવિકારી તારો છે અને ભૂતકાળમાં તેજસ્વિતામાં વિચિત્રતા દાખવવા માટે પંકાયેલો છે. આ તારાનો ઉલ્લેખ બેબિલોનની પ્રાચીન લિપિ (કીલાક્ષર)માં પણ જોવા મળે છે. હેલી-ધૂમકેતુ સાથે સંકળાયેલા એડમન્ડ હેલી (1656-1742)એ ઈ. સ. 1677માં આ તારાના તેજમાં વધારો નોંધ્યો હતો. તે પછી સન 1827માં તે પ્રથમ તેજાંકનો તારો બની ગયો હતો અને 1843માં તેની તેજસ્વિતા થોડા સમય સુધી તો અગ્સ્ટ્યથી પણ વધી ગઈ હતી અને આકાશનો તે સૌથી ચમકતો બીજા કમાંકનો તારો બની ગયો હતો! ઈટા-નૌતલ એક યુગમ તારો છે. ખગોળવિદો માને છે કે તે યુવાન અને દળદાર છે અને ભવિષ્યમાં ગમે ત્યારે સુપરનોવા બની શકે!

આ તારાની ચોપાસ વિટળાયેલી ‘કરાયના નિહારિકા’ (NGC 3372) કેટલાકના મતે આકાશગંગાની એક ખૂબ સુંદર ને ઉત્કૃષ્ટ નિહારિકા છે. તે નરી આંખે જોઈ શકાય છે, પરંતુ બાયનોક્યુલરથી વધુ સરસ દેખાય છે. દૂરબીનથી જોતાં આ નિહારિકાની અંદર ધૂળના વાદળો દેખાય છે જેને ‘Keyhole Nebula’ કહે છે. આ મંડળમાં આવેલું IC 2602 નામનું ખુલ્લું તારકગુચ્છ છે, જે નરી આંખે દેખી શકાય છે. દૂરબીનથી જોતાં તે કૃતિકા તારકગુચ્છ જેવું દેખાય છે, તેથી તેને ‘The Southern Pleiades’ કહે છે. આપણે તેને ‘દક્ષિણાવસી કૃતિકા’ નામ આપીશું? નૌતલ મંડળમાં બીજાં પણ કેટલાંક ખુલ્લા તારકગુચ્છો, નિહારિકાઓ, યુગમતારા વગેરે જોવા જેવું છે, પરંતુ નરી આંખે તે બધું જોવું શક્ય નથી.

નૌકા મંડળના બાકીના મંડળોની વાત કરીએ તો તેમાં સહૃદી મોટું છે નૌપૃષ્ઠ-‘Puppis’. તેનો અર્થ થાય ‘સ્ટર્ન’ (Stern) એટલે કે ‘વાંગાર’ કે ‘દેબું’, વહીણનો પાછલો ભાગ (પિચ્છલ). આ તારામંડળ શાન મંડળની દક્ષિણો આવેલું છે. આ મંડળમાં તારાઓના નામકરણની વિશિષ્ટતા એ છે કે તેમના નામ ગ્રીક મૂળાક્ષરો આદિશા, બીજા વગેરેથી ચાલુ થવાને બદલે સીધા જીયાથી (૮) જ ચાલુ થાય છે.

તેમાં આવેલો ‘જીયા-પપીસ’ (૮) કે ‘Naos’ તારો નરી આંખે દેખાતા તારાઓમાં સહૃદી ગરમ તારો છે, એટલે રંગે પૂરેપૂરો આસમાની કે ધેરો ભૂરો છે. તેનું તાપમાન 40,000 અંશ સે. છે. અતિ તેજસ્વી આ તારો 1084 પ્ર.વ. અંતરે આવેલો છે, પણ જો તે વ્યાધ જેટલા અંતરે હોત તો આકાશમાં તેનું આધિપત્ય હોત! નૌપૃષ્ઠનો કેટલોક ભાગ આકાશગંગામાં આવેલો હોવાથી તેમાં નરી આંખે તો નહીં, પરંતુ બાયનોક્યુલર કે દૂરબીનથી ઘણું બધુ જોવા જેવું છે. M 46 આવું જ એક ખુલ્લું તારકગુચ્છ છે.

નૌવસ્ત્ર-‘Vela’-નો અર્થ થાય : વહીણનો સઢ (Sail), કાતરો (મોટો સઢ). તેમાં અસામાન્ય કહેવાય તેવો ‘Vela Pulsar’ નામનો પિંડ આવેલો છે. આ તારામંડળમાં આપણે માટે બીજું કશું ખાસ જોવા લાયક નથી.

ફેલુઅારી માસનું આકાશર્દ્દન પૂરું કરતાં પહેલાં પ્રકાશિત મંડળોની સાથે પ્રમાણમાં એક આંખું દિક્ષૂચ્યક યા હોકાયંત્ર (Pyxis) નામનું દક્ષિણ તરફનું તારામંડળ પણ જોઈ લઈએ. આકાશગંગાના પૂર્વ તરફના કંઠે (ધારે) આવેલું આ તારામંડળ નૌવસ્ત્રની ઉત્તરે અને નૌપૃષ્ઠની પૂર્વમાં આવેલું છે. ‘પિક્સીસ’ એટલે ખલાસીઓ વાપરે છે તે ચુંબકીય કંપાસ (magnetic compass) અને આપણા ખારવાઓની બોલીમાં કહીએ તો ‘હોકો’. આગળ જોયું તેમ, લકાઈલાએ આ તારામંડળને 18મી સદીમાં નવેસરથી ૨૪૩ કર્યું. તેના તારાનકશામાં તો તેણે આ મંડળને નૌકામંડળથી અલગ જ દર્શાવ્યું હતું, પરંતુ આકાશર્દ્દનના કેટલાક પુસ્તકોમાં આ તારામંડળને નૌકામંડળનો એક ભાગ ગણવામાં આવે છે. તેનું કારણ એ છે કે દરિયામાં દિશા જાણવાનું હોકાયંત્ર નામનું સાધન વહીણવટા માટે અનિવાર્ય છે અને વળી તે નૌકામંડળને અડીને આવેલું છે.

દિક્ષૂચ્યકમાં નરી આંખે જોવા જેવું ખાસ કશું નથી. પણ તેના T Pyxidis (ટી-પિક્સીડિસ) નામના તારાની વાત જુદી છે. આ દ્વિતારો છે અને નોવાની ઘટના સાથે સંકળાયેલો છે. આ આવર્તક પ્રકારનો નોવા (recurrent nova) છે. મતલબ કે તેમાં સમયાંતરે સ્ફોટ જોવા મળે છે. આવા સ્ફોટ ઈ. સ. 1890, 1902, 1920, 1944, 1966 અને 2011માં જોવા મળ્યા. આ ઘટનામાં સાવ નિસ્તેજ તારાની તેજસ્વિતામાં એકાએક વધારો થઈ જતો હોય છે. હવે પછી ગમે ત્યારે તેમાં સ્ફોટ થવાની સંભાવના હોવાથી ખગોળરસ્તિયાઓ તેના તરફ ચાંપતી નજર રાખતા હોય છે.

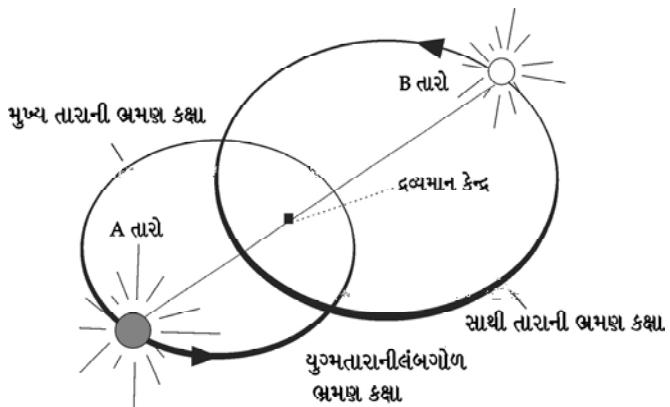
વિશેષ માહિતી

- **નોવા (Nova)** : ક્યારેક ઝાંખો દેખાતો તારો એકાએક, કોઈ પણ પ્રકારની પૂર્વ સૂચના વગર વિસ્ફોટ સર્જને તેજસ્વી બની જઈ દસ કે તેથી પણ વધુ મેન્જિટ્યુડ (તેજાંક) ધરાવતો થઈ જાય છે અને પાછો થોડા દિવસ પછી તેના મૂળરૂપમાં આવી જાય છે. આવા તારાને ‘નોવા’ કે ‘સ્ફોટક’ યા ‘નવ તારક’ કહે છે. જો કે તેમનું નામ સૂચવે છે તેમ આ કંઈ નવા તારા નથી હોતા. જૂનો કોઈ તારો ઘરડો થતા પોતાના બહારના દ્રવ્યરાશિ (mass)ને સારા એવા પ્રમાણમાં આકાશમાં ફેંગોળે છે. આવું થતાં તેની તેજસ્વિતા એકાએક વધીને આશરે એક લાખ ગણી થઈ જાય છે એટલે આપણે તેને એક નવા

તારાના રૂપમાં જોઈએ છીએ. અંતે એ તારાની તેજસ્વિતા ઘટતી જઈને પૂર્વવત્ત થઈ જાય છે. નોવાની ઘટના તારાના જીવનમાં એક નવી અવસ્થા સૂચ્યવે છે. સામાન્ય રીતે આવો તેજવિકાર કે તેજસ્વિતાની વધઘટ દર્શાવતા તારા જોડિયા (યુગ્મ) હોય છે. જોડિયામાંનો એક તારો તેની ઉત્કાંતિના અંતિમ તબક્કા પર પહોંચેલો, સ્વેતવામન (White dwarf) પ્રકારનો તારો હોય છે. આ તારો તેના સાથીદાર તારામાંથી વાયુરૂપ દ્વય ખેંચ્યા કરતો હોવાથી એક તબક્કે તેની આવી દર્શા થાય છે. આપણી આકાશગંગામાં દર વર્ષે આશરે પચ્ચીસેક નોવા-ઘટના સર્જિય છે.

- જોડિયા તારા કે યુગ્મ તારા (Binary Star) : આપણો સૂર્ય એક તારો છે અને તે એકલો જ મુસાફરી કરે છે. તેનો કોઈ હમસફર નથી. પરંતુ આકાશમાં બે-તૃતીયાંશથી પણ વધુ તારાઓ તેમના એક કે પછી એકથી વધુ સાથી તારા સાથે મુસાફરી કરે છે. ઘણું કરીને અંતરિક્ષના અડધો-અડધ તારાને એક સાથી તારો હોય છે. આવી વ્યવસ્થાને 'દ્વિતારા' (double star) અથવા 'યુગ્મતારા' (binary star), અને તે દરેક તારાને 'ઘટક' કે 'સાથી તારક' (component) કહેવાય છે. આવી વ્યવસ્થા (તંત્ર યા પ્રણાલી)માં તારાઓ પરસ્પરના ગુરુત્વાકર્ષણ દ્વારા સંકળાયેલા હોય છે અને એકમેકની પરિક્રમા કરે છે. આવી વ્યવસ્થા ધરાવતા તારાને 'વાસ્તવિક યુગ્મ તારા' પણ કહેવાય છે. આકાશનો સહુથી પ્રકાશિત વ્યાધ નામનો તારો આવો દ્વિતારો છે.

કેટલાક તારા એકમેકની નજીદીક દેખાતા હોય ખરા અને એ રીતે દ્વિતારા લાગે, પણ વાસ્તવમાં તે એકબીજાથી બહુ દૂર હોય છે, પરંતુ તે એક જ દિશામાં આવેલાં હોઈ, પૃથ્વી પરથી જોતાં તે પાસેપાસે હોવાનો માત્ર દેખાવ રચે છે. આવા દ્વિતારાને ઉપરોક્ત 'વાસ્તવિક યુગ્મ તારા' થી અલગ પાડવા તેમને 'આભાસી યુગ્મ' યા 'ચાક્ષુષ યુગ્મ' કે પછી 'બેલી તારા' (optical double) કહેવાય છે.



આવા જોડિયા તારા એકમેકને વિશ્વાસ હોવાનો માત્ર દેખાવ કરતા હોય કરતા હોય આવેલો શક્ક પણ પ્રયોજી શકીએ! સપ્તર્ણિનો વસિષ્ઠ (Mizar) તારો આનું ઉદાહરણ છે. તેનો સાથી તારો છે અરુંધતી (Alcor); અને આપણી પુરાણ કથા અનુસાર વસિષ્ઠ-અરુંધતી તો અખંડ દાંપત્યના આદર્શરૂપ ગણાય છે; એટલે કમસે-કમ

વસિષ્ઠ-અરુંધતી ચાક્ષુષ યુગ્મ માટે 'બેવફા' શબ્દ પ્રયોગ અપવાદરૂપ માનીએ!

કેટલાક તારા ત્રણ કે એથી વધુ સાથી તારક ધરાવતા હોય છે. આવી વ્યવસ્થાને 'બહુલ પ્રણાલી' (multiple system) અને આવા તારાને 'બહુલ તારા' કહેવાય છે. આનું જાઇનીઠું ઉદાહરણ નરાશ મંડળમાં આવેલો જ્ય (આલ્ફા સેન્ટોરી કે રાઈઝેલ કેન્ટ) નામનો તારો છે. આ તારો આકાશના પ્રકાશિત તારાઓમાં ત્રીજું સ્થાન ધરાવે છે અને ત્રણ તારા પ્રણાલી ધરાવે છે. એને બે સાથીદાર છે, એટલે તે 'ત્રિક-તારો' છે. 'પ્રોક્સિમા' નો અર્થ થાય 'સહુથી પાસેનો'. તે પરથી આ તારાને 'પ્રોક્સિમા સેન્ટોરી' (Proxima Centauri) કહે છે. સૂર્યને ગણતરીમાં ન લઈએ તો આ તારો આપણી નજીદીકમાં નજીદીકનો તારો છે. આપણાથી તે 4.3 પ્રકાશ વર્ષ દૂર આવેલો છે. નરાશ મંડળમાં આવેલા આ તારાને આપણે 'સમીપ નરાશ' કહીશું.

આ ઉપરાંત, જે વાસ્તવિક જોડિયા તારા એકબીજાની પરિક્રમા કરતા એકબીજાનું ગ્રહણ કરતા હોય તેમને ગ્રહણકારી યુગ્મતારા કે સંકામક યુગ્મતારા (eclipsing binaries) કહે છે. આ પ્રકારનો તેજવિકાર એ તારાનો વાસ્તવિક તેજવિકાર નથી. પણ તેની પાછળ ગ્રહણ જવાબદાર હોય છે. આવા યુગ્મ તારાઓ એકબીજાના પ્રકાશને અવરોધતા હોવાથી તેમના તેજમાં વધ-ઘટ થતી રહે છે. યથાતિ મંડળનો અલ્ગૂલ આવો ગ્રહણકારી યુગ્મક છે. આશરે દર બેએક દિવસના અંતરે આ તારાનું તેજ થોડા કલાક સુધી ઘટીને પાછું અસલ રૂપમાં આવી જાય છે. સાથી તારો ઝાંખો છે, જે તેજસ્વી અલ્ગૂલનું ગ્રહણ કરે ત્યારે તેના સમગ્ર તેજમાં ઓટ આવે છે. પછી જ્યારે ગ્રહણ પૂરું થાય ત્યારે અલ્ગૂલની સમગ્ર તેજસ્વીતા પાઈ આવે છે. આવા તેજસ્વી તારાને પ્રમુખ તારો (primary star) અને ઝાંખા તારાને ગૌણ તારો (secondary star) કહેવાય છે. ખગોળવિદોએ આકાશમાં આવા દસ હજારથી પણ વધુ ગ્રહણકારી યુગ્મતારા શોધ્યા છે.

- રૂપવિકારી તારા (Variable star) : કેટલાક સાથી વિહોણા એકલ તારા એવા હોય છે કે જેમના તેજમાં, સમગ્ર સમયને અંતરે તેજની વધઘટ તો થતી રહે છે; પણ સાથે સાથે કાળેકરી તેમના રંગ, કંદ વગેરે જેવા કેટલાંક અન્ય ભૌતિક લક્ષણો કે ગુણધર્મોમાં પણ ફેરફાર થાય છે. આવા તારાઓને રૂપવિકારી કે ચરકાંતિ તારા કહે છે. અત્યાર સુધીમાં આશરે

30,000થી પણ વધુ રૂપવિકારી તારા શોધાયા છે. આવા રૂપવિકારી તારાઓને મુખ્યત્વે ગ્રહશકારી (eclipsing), સ્ફંદિત (pulsating) અને સ્ફોટક (cataclysmic) રૂપવિકારી-એવા ત્રણ જૂથમાં વહેંચવામાં આવ્યાં છે. અને તે દરેકના પાછા પેટા વિભાગો પાડવામાં આવ્યાં છે. પણ એમાં વિગતે નહીં જઈએ. જરૂરી પણ નથી.

- શંકર બાલકૃષ્ણ દીક્ષિત (1853-1898) : તેમનો જન્મ કેંકણમાં રત્નાગિરિ જિલ્લામાં દાપોલી તાલુકાના મુરુંડ ગામમાં થયો હતો. ત્યાંની જ શાળામાં ભણ્યા અને સાથે સંસ્કૃત અને અગ્રેજનો પણ અભ્યાસ કર્યો. તે પછી બે વર્ષ દાપોલી તાલુકાની કોર્ટમાં અરજીઓ લખવાની નોકરી કરી. પછી 18 વર્ષની વયે પુણો ગયા અને ત્યાં ટ્રેનિંગ કોલેજમાં પ્રવેશ મેળવ્યો અને ત્યાં ત્રણ વર્ષ રહીને અંતિમ પરીક્ષા પ્રથમ શ્રેણીમાં પાસ કરી. સાથે સાથે સવારે અંગેજ શીખવા પણ જતા હતા. મેટ્રિકની પરીક્ષા 21 વર્ષની વયે પાસ કરી. પણ આર્થિક તેમજ અન્ય કારણોસર આગળ ભણી શક્યા નાહિ. તે પછીનું તેમનું જીવન રેવંડા, થાણે, બાર્શી અને ધૂતિયાની શાળામાં શિક્ષક તરીકે વિત્યું. અભ્યાસકાળ દરમિયાન જ તેમણે ભારતીય તેમજ પદ્ધતિમના ગણિત અને ખગોળનો ઉડો અભ્યાસ કર્યો. ભારતીય ખગોળના 500થી વધુ પુસ્તકોનું અધ્યયન કર્યું અને તે જ અરસામાં (સન 1896માં) મરાઠીમાં ‘ભારતીય જ્યોતિષ’ નામના ભારતના ખગોળવિજ્ઞાનના ઇતિહાસ અંગેનું પુસ્તક લખ્યું. આ મરાઠી ગ્રંથ ઉપરાત, મરાઠીમાં અને અંગેજમાં ઢિક્ટિક લેખન કર્યું. મરાઠીમાં લખેલા તેમના કેટલાક મહત્વના ગ્રંથોમાં ‘વિદ્યાર્થી બુદ્ધિવિર્ધિની’ (1876), ‘સૃષ્ટી ચયમતકાર’ (1882), ‘જ્યોતિર્વિલાસ’ (1893) અને ‘સોપપત્તિક અંકગણિત’ (1897) નામના ગ્રંથોનો સમાવેશ થાય છે. ‘જ્યોતર્વિલાસ’ એ રસાળશૈલીમાં આકાશદર્શન કરાવતું પુસ્તક છે. તેમણે રોર્બર્ટ સેવેલ સાથે મળીને ‘ઈન્ઝિયન કેવેન્ડર’ નામનો અંગેજમાં ગ્રંથ લખ્યો, જે સન 1897માં લંડનથી પ્રકાશિત થયો હતો. આ સિવાય તેમણે અંગેજ અને મરાઠીમાં અનેક સંશોધન-નિબંધો પણ લખ્યા છે. માત્ર 45 વર્ષના આયુષ્માં તેમણે ખગોળવિદ્યા સંબંધિત નોંધપાત્ર કામ કર્યું. તેમના ‘ભારતીય જ્યોતિષ’ નામના ગ્રંથનો ‘ભારતીય જ્યોતિષશાસ્ત્ર’ નામે ગુજરાતીમાં અનુવાદ આપણા પ્રખર ખગોળપંડિત અને ખગોળલેખક શ્રી હરિહર પ્રાણશાંકર બહે ત્રણ ભાગમાં કર્યો છે. આ ગ્રંથમાં શંકરરાવે પ્રાચીન ભારતીય ખગોળશાસ્ત્રની મૌલિકતા અને સ્વતંત્રતા તો પૂરવાર કરી આપી જ છે; પણ જ્યાં વિદેશી શાનનું ચિહ્નાતાપણું હોય અથવા ભારતીયોએ વિદેશીઓ પાસેથી કંઈ લીધું હોય, ત્યાં આ હકીકતનો નિઃસંકોચ સ્વીકાર પણ કર્યો છે. આમ આ ગ્રંથમાં લેખકની અસાધારણ વિદ્વત્તા અને નિષ્પક્તતા જોવા મળે છે. જે કોઈ અભ્યાસુએ ભારતના પ્રાચીન ખગોળશાસ્ત્રીઓ અને તેમના સંશોધનો અંગે અને એ રીતે પ્રાચીન ભારતીય ખગોળવિજ્ઞાનના ઇતિહાસ અંગે જાણકારી મેળવવી હોય તેમને માટે આ ગ્રંથનું વાંચન અને અધ્યયન અનિવાર્ય છે.

- ડૉ. સુશ્રુત પટેલ