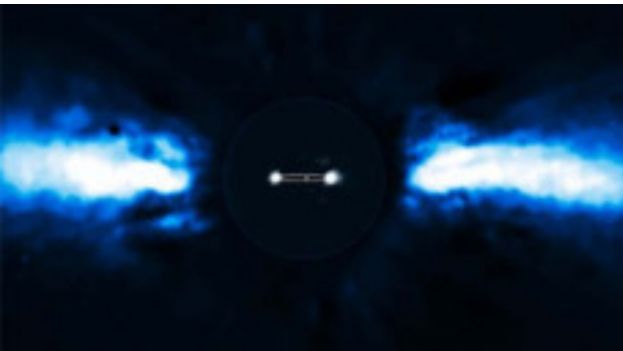


යොවුන් තරුවක් වටා ගමනේ යෙදෙන සූර්යග්‍රහ මන්ඩලයට පරිබාහිර ග්‍රහලෝකයක් විද්‍යාඥයෝ සෘජුව ඡායාරූප ගත කරති

Scientists directly image an extra-solar planet's orbit around a young star



බීටා පික්ටෝරිස් / හිමිකම: ඊඑස්එම්/ඒ. එම්. ලග්‍රාන්ජ්

බ්‍රහස්පති දින 19

2010 ජූලි 19

සෞරග්‍රහමන්ඩලයට පරිබාහිර ග්‍රහලෝකයන් පිලිබඳව කෙරෙන පර්යේෂණයන්හි ඉතිහාසයේ ප්‍රථම වතාවට සිය මව් තාරකාවේ (සූර්යයාගේ) එක් පසෙක සිට අනෙක් පසට වලනය වන ග්‍රහලෝකයක් තාරකා විද්‍යාඥයන් විසින් නිරීක්ෂණය කොට ඇත.

අපගේ සූර්යයා පැවතී ඇතැයි නිමානය කොට ඇති වසර බිලියන 4.5ට සන්සන්දනාත්මකව වසර මිලියන කිහිපයක් පමණක් වයස්ගත වන මෙම තරුන සූර්යයා බීටා පික්ටෝරිස් යනුවෙන් නම් කරනු ලැබේ. එහි සම්භවය මෑතකාලීන වුවත් බීටා පික්ටෝරිස් දැනටමත් අපගේ සූර්යයා මෙන් දෙගුණයක ස්කන්ධයෙන් ද නව ගුණයක දීප්තියෙන් ද යුක්ත වේ. ආලෝක වර්ෂ 63ක් (ආසන්න වසරෙන් සැතපුම් මිලියන 370ක්) දුරින් පිහිටි බීටා පික්ටෝරිස් දක්ෂිණ අර්ධගෝලයේ පියවි ඇසින් නිරීක්ෂණය කරනු ලැබිය හැක.

මෙහි පෙන්නුම් කරනු ලබන ඡායාරූපය යුරෝපීය දක්ෂිණ නිරීක්ෂණ මධ්‍යස්ථානයේ (European Southern Observatory) දී මීටර් 8.2ක (අඩි 27ක) විෂ්කම්භයකින් යුත් දුරේක්ෂයෙන් ගනු ලැබුවකි. සත්‍ය තාරකාවේ දීප්තිය වෙනත් ඕනෑම ආවරනයක් යටකර දැමිය හැකි නිසා තාරකාව පෙන්නුම් කරනු ලබන්නේ ඡායාරූපය මධ්‍යයේ වන තිතක් මගිනි. තාරකාවේ රූපය ආවරනය කිරීම කර ඇත්තේ කැමරාව තුළ සවිකල ලෝහ තහඩුවක් ආධාරයෙනි. ඡායාරූපය මධ්‍යයේ විශාල

දීප්තියක් මගින් පෙන්නුම් කෙරෙන එය තාරකාවට ආසන්න ඉතා දුර්වල වස්තු දැකගැනීමට තාරකා විද්‍යාඥයන්ට උපකාර වේ.

මෙම ඡායාරූපය තැනීමට රූප සංයෝජනය භාවිතා කරන ලදී. ග්‍රහලෝකයේ මුල් ඡායාරූපය ගන්නා ලද්දේ 2003 වසරේ දී ය. 2009 දී ග්‍රහලෝකය නැවතත් සූර්යයාගේ අනෙක් පසින් නිරීක්ෂණය විය. 2008 වසරේ දත්ත විමර්ශනය කරනු ලැබූවිට ග්‍රහලෝකය මුලුමනින් ම දැකගැනීමට නො හැකි වූයේ එය දුරේක්ෂය මගින් නිරීක්ෂණය කල නො හැකි තරම් සූර්යයාට ආසන්න බව ඇඟවුම් කරමිනි. වස්තුව සත්‍ය වසරෙන් ම ග්‍රහලෝකයක් විනා ඡායාරූපයට හසු වූ යම් පසුබිම් වස්තුවක් නො වන බව අනාවරනය කල මෙය තීරණාත්මක තොරතුරකි. වඩාත් වැදගත් වන්නේ එමගින් බීටා පික්ටෝරිස් වටා ග්‍රහලෝකය ගමන් කරන කක්ෂයෙන් අර්ධයක් විද්‍යාඥයින් විසින් සත්‍ය වසරෙන් ම නිරීක්ෂණය කල බව තහවුරු වීම යි.

ග්‍රහලෝකය සිය කක්ෂ ගමනට ගන්නා කාලය දත් තාරකා විද්‍යාඥයෝ එහි ස්කන්ධය ගනනය කලහ. එයට අමතරව අපට කක්ෂය පෙනෙන්නේ සම්පූර්ණයෙන් පාහේ මායිමේ දී පමණක් වුවත් සූර්යයාගේ සිට කක්ෂය දකුණට ගමන් ගන්නා දුරට වඩා වමට ගමන් ගන්නා දුර වැඩිවීමෙන් පෙන්නුම් කෙරෙන්නේ ග්‍රහලෝකයේ ගමන් මාවත අතිශය ඉලිප්සාකාර බවයි. එමෙන් ම ග්‍රහලෝකය අපගේ සෞරග්‍රහ මන්ඩලය තුළ පැවතුනිනම් මෙම ග්‍රහලෝකයේ ගුරුත්වය මගින් අඟහරු ග්‍රහයාට එපිටින් ඇති සියලු ග්‍රහලෝක අනවරත බාධාවට ලක්වනු ඇත.

ඡායාරූපයේ පිටස්තර නිල් ප්‍රවාහයන් වනාහි බීටා පික්ටෝරිස් පද්ධතියේ ඉතිරි කොටසේ වායු සහ දූවිලි ය. සූර්යයා තවමත් තරුන නිසා අලුත උපන් සූර්යයන් වටා බැඳී ඇති සුන්බුන්වලින් තම තාරුකා අසර තවම පැහැදිලි කරගෙන නැත. මෙම ප්‍රවාහයන් 1996 දී ප්‍රථම වරට ඡායාරූප ගතකරනු ලැබූ අතර එමගින් පෙන්නුම් කෙරුණේ ග්‍රහලෝකය සූර්යයා වටා කක්ෂ ගමනේ යෙදෙනු ඇති බවයි. එහෙත් එවැනි දුර්වල වස්තුවක් දැකගැනීමට තරම් තාරකාවේ දීප්තිය විනිවිද යාමට එම කාලයේ පැවති තාක්ෂණය සමත් නොවුනි.