

محاكاة نظام العد الفوتوني في مرصدي كرايميا وجنوب إفريقيا

حيدر حسن جواد، عبد الأمير هاشم علي

قسم الفيزياء، كلية العلوم، جامعة الكوفة. النجف الاشرف - العراق.

الخلاصة

يهدف البحث إلى إجراء محاكاة لمنظومة العد الفوتوني المستخدمة في مرصد كرايميا في أوكرانيا وفي مرصد جنوب إفريقيا عن طريق إعداد جداول نظريه للعد الفوتوني الخارج من المنظومة والناجم عن الفيض الضيائي الواصل للكاشف من نجوم مختلفة ذات اقدارضوئيه مختلفة حيث تم استخدام مدى واسع من الاقدار لكل مرشح من المرشحات المستخدمة (UBVRI) وضمن حدود الرؤيا النظرية للمنظومتين. و يمكن استخدام هذه الجداول لمعرفة مدى دقة القراءات الرصدية التي تسجلها المنظومة بمقارنتها مع القيم النظرية أنيا أثناء الرصد و تحديد الأخطاء التي ترافق الأرصاد العملي لتلافيها .

NEW Moon dates and coordinates

Name

Department of

Abstract

The aim of the research is to make a simulation to the photon counting system for Crimean astrophysical observatory and south Africa astronomical observatory by arranged a theoretical tables of photon counting of each system which produced from the luminous flux arrived to the detector from different stars have various magnitudes using UBVRI filters system by take into account the limits of smallest magnitude for the systems.

This tables can be used to indicates the precisions of data that registered by the observational system by compare the practical values with the theoretical simultaneously during the observation to determine the failure in order to be avoided

المقدمة

[1] وقد تم دراسة هذه التأثيرات وإدخال معاملاتها في العلاقات

الرياضية المستخدمة في الحسابات ولمنظومتين رصديتين هما
1- منظومة مرصد كرايميا في جمهوريه اوكرانيا و يبلغ قطر
المرآة الرئيسية

(1.25) و مزود بنظام المرشحات (BVRIU) ومضاعف كهر
وضوئي من نوع (EMI6256SA) مبرد وقد تم اقتباس
البيانات من المصدر رقم [2].

2- منظومة مرصد جنوب إفريقيا و يبلغ قطر المرآة الرئيسية
(0.5m) ومزود بنظام المرشحات (UBVR_cI_c) ومضاعف
كهروضوئي من نوع (Hamamatsu R943-02) إن البيانات
المستخدمة قد تم اقتباسها من المصدر رقم [3].

تؤثر عدة عوامل على الإشعاع الضوئي القادم من الأجرام
السماوية منذ دخوله الغلاف الجوي للأرض وحتى وصوله
منظومة العد الفوتوني الخاص بالمرصد وتلافي الأخطاء التي
تؤثر على دقة العد يتحتم علينا دراسة هذه المعوقات وتأثيرها
على الإشعاع ويمكن إيجاز هذه المعوقات التي يعانها الإشعاع
كما يلي.

يواجه الإشعاع عند دخوله الغلاف الجوي الامتصاص والتشتت
من قبل الغازات والجسيمات العالقة وعندما يصل إلى المنظومة
البصرية يعاني من انعكاس المرايا نفوذية العدسات والمرشحات

العلاقات الرياضية

تم خلال البحث استخدام العلاقات (1) [4] و (2) [5] التي تعطي الفيض الواصل للكاشف

$$\begin{aligned} Nph_U &= 10^{8.792-0.4m_U} t.C_U \\ Nph_B &= 10^{9.219-0.4m_B} t.C_B \\ Nph_V &= 10^{9.056-0.4m_V} t.C_V \\ Nph_{R_c} &= 10^{8.768-0.4m_{R_c}} t.C_{R_c} \\ Nph_{I_c} &= 10^{8.511-0.4m_{I_c}} t.C_{I_c} \end{aligned} \quad (5)$$

وقد تم حساب معاملات التصحيح بالاستعانة بأرصاد حقيقة لمنظومة كرايميا في حين استخدمت الحدود القصوى للعد مع القدر الضوئي لمنظومة جنوب افريقيا وحسب العلاقة (6)

$$C_f = 10^{\log RC - S + 0.4m} \quad (6)$$

حيث تشير $\log RC$ الى لوغاريتم الارصاد الحقيقيه و m القدر الضوئي المناظر له و S ثابت معادلة العد الفوتوني كما هو وارد في العلاقات (4) و (5) مضافا له لوغاريتم الزمن وقد تم ادراج قيم الارصاد الحقيقيه لنجم الاختبار b لمنظومة كرايميا و المستخدمة في حساب معاملات التصحيح في جدول رقم (1) [2] وقيم معاملات التصحيح قيد الدراسة في الجدول (2)

جدول 1: الأرصاء الحقيقية للنجم

check star b في منظومة مرصد كرايميا

| المرشح | القدر الضوئي | العد الفوتوني |
|--------|--------------|---------------|
| U | 11.621 | 1374 |
| R | 10.139 | 9864 |
| I | 9.71 | 6034 |

جدول 2: معاملات التصحيح للمنظومات قيد الدراسة

| المرشح | منظومة كرايميا | منظومة جنوب افريقيا |
|--------|----------------|---------------------|
| U | 0.018983956 | 0.016218922 |
| B | ----- | 0.009616609 |
| V | ----- | 0.013996581 |
| R | 0.061752289 | 0.027165768 |
| I | 0.03661047 | 0.019544384 |

$$F_V = T_{SV} \cdot A \cdot 10^{-0.4m_V - 5.65} \quad (1)$$

$$\begin{aligned} F_U &= T_{SU} \cdot A \cdot 10^{-0.4m_U - 5.59} \\ F_B &= T_{SB} \cdot A \cdot 10^{-0.4m_B - 5.4} \\ F_R &= T_{SR} \cdot A \cdot 10^{-0.4m_R - 5.98} \end{aligned} \quad (2)$$

حيث يمثل كل من F_V, F_U, F_B, F_R, F_I الفيض الضيائي خلال المرشحات الواصل للكاشف باللومن والنفونيه الكلية للجو والمنظومه البصريه بما فيها المرشحات المستخدمه و A مساحة السطح الجامع بالمتر المربع و m_U, m_B, m_V, m_R, m_I القدر الضوئي للجرم السماوي حسب المرشح المستخدم في حين تمثل القيم $10^{-5.59}, 10^{-5.4}, 10^{-5.65}, 10^{-5.98}, 10^{-6.3}$ الفيض خارج الغلاف الجوي عند القدر الضوئي الصفري للمرشحات U, B, V, R, I على التوالي واستخدمنا العلاقة

$$N_{phU} = F \cdot (C_S / e) \cdot t \cdot C_f \quad (3)$$

حيث يمثل F الفيض الضيائي لكل مرشح و C_S حساسية الكاثود الضوئي المستخدم بوحدهات $\mu A / lumen$ و e شحنة الالكترن و t زمن العد بالثواني حيث تم افتراضه يساوي 10 ثانيه و C_f معامل التصحيح لكل منظومه وحسب المرشحات المستخدمه وعند تعويض هذه القيم لمنظومة مرصد كرايميا نحصل على العلاقة (4) و لمنظومة جنوب أفريقيا العلاقة (5)

$$\begin{aligned} Nph_U &= 10^{8.508-0.4m_U} t.C_U \\ Nph_R &= 10^{8.259-0.4m_R} t.C_R \\ Nph_I &= 10^{8.101-0.4m_I} t.C_I \end{aligned} \quad (4)$$

والعد الفوتوني خلال المرشح (U) لمرصد جنوب إفريقيا

| m | logF _U | logN _{phU} |
|------|-------------------|---------------------|
| 6.1 | -9.2219 | 5.5622 |
| 6.4 | -9.3419 | 5.4422 |
| 6.7 | -9.4619 | 5.3222 |
| 7.0 | -9.5819 | 5.2022 |
| 7.3 | -9.7019 | 5.0822 |
| 7.6 | -9.8219 | 4.9622 |
| 7.9 | -9.9419 | 4.8422 |
| 8.2 | -10.0619 | 4.7222 |
| 8.5 | -10.1819 | 4.6022 |
| 8.8 | -10.3019 | 4.4822 |
| 9.1 | -10.4219 | 4.3622 |
| 9.4 | -10.5419 | 4.2422 |
| 9.7 | -10.6619 | 4.1222 |
| 10.0 | -10.7819 | 4.0022 |
| 10.3 | -10.9019 | 3.8822 |
| 10.6 | -11.0219 | 3.7622 |
| 10.9 | -11.1419 | 3.6422 |
| 11.2 | -11.2619 | 3.5222 |
| 11.5 | -11.3819 | 3.4022 |
| 11.8 | -11.5019 | 3.2822 |
| 12.1 | -11.6219 | 3.1622 |
| 12.4 | -11.7419 | 3.0422 |
| 12.7 | -11.8619 | 2.9222 |
| 13.0 | -11.9819 | 2.8022 |
| 13.3 | -12.1019 | 2.6822 |
| 13.6 | -12.2219 | 2.5622 |
| 13.9 | -12.3419 | 2.4422 |
| 14.2 | -12.4619 | 2.3222 |
| 14.5 | -12.5819 | 2.2022 |
| 14.8 | -12.7019 | 2.0822 |

الحسابات والنتائج

تم استخدام العلاقتين (1) و(2) في حساب الفيض الضيائي باللومن لكل منظومة ثم جرى استخدام العلاقتين (4) و(5) في حساب العد الفوتوني و حسب حدود الرؤيا النظرية لكل منظومه حيث تمت برمجة العلاقات المذكوره اعلاه بلغة فورتران 90 وادرجت النتائج التي تضمنت لوغاريتم كل من الفيض والعد مقابل القدر الضوئي في الجداول(3,4,5) لمنظومة جنوب افريقيا وجدول (6) لمنظومة كرايميا .
تم حساب الخطا النسبي لمنظومة كرايميا بالاعتماد على ارساد حقيقه للنجمين $m_U = 7.098$ $BS7504$ ونجم المقارنه a ويعد مقدار 88454 count/sec و $m_U = 13.25$ ويعد مقدار 333 count/sec حيث كان الخطا النسبي (0.84%-7.96%) على التوالي.

جدول 3: القدر الضوئي ولوغاريتم الفيض الضيائي والعد الفوتوني خلال المرشح (Ic) لمرصد جنوب أفريقيا

| m | logF _{Ic} | logN _{phIc} |
|------|--------------------|----------------------|
| 5.5 | -9.2629 | 5.6021 |
| 5.8 | -9.3829 | 5.4821 |
| 6.1 | -9.5029 | 5.3621 |
| 6.4 | -9.6229 | 5.2421 |
| 6.7 | -9.7429 | 5.1221 |
| 7.0 | -9.8629 | 5.0021 |
| 7.3 | -9.9829 | 4.8821 |
| 7.6 | -10.1029 | 4.7621 |
| 7.9 | -10.2229 | 4.6421 |
| 8.2 | -10.3429 | 4.5221 |
| 8.5 | -10.4629 | 4.4021 |
| 8.8 | -10.5829 | 4.2821 |
| 9.1 | -10.7029 | 4.1621 |
| 9.4 | -10.8229 | 4.0421 |
| 9.7 | -10.9429 | 3.9221 |
| 10.0 | -11.0629 | 3.8021 |
| 10.3 | -11.1829 | 3.6821 |
| 10.6 | -11.3029 | 3.5621 |
| 10.9 | -11.4229 | 3.4421 |
| 11.2 | -11.5429 | 3.3221 |
| 11.5 | -11.6629 | 3.2021 |
| 11.8 | -11.7829 | 3.0821 |
| 12.1 | -11.9029 | 2.9621 |
| 12.4 | -12.0229 | 2.8421 |
| 12.7 | -12.1429 | 2.7221 |
| 13.0 | -12.2629 | 2.6021 |
| 13.3 | -12.3829 | 2.4821 |
| 13.6 | -12.5029 | 2.3621 |
| 13.9 | -12.6229 | 2.2421 |
| 14.2 | -12.7429 | 2.1221 |
| 14.5 | -12.8629 | 2.0021 |
| 14.8 | -12.9829 | 1.8821 |

جدول 4: القدر الضوئي ولوغاريتم الفيض الضيائي

جدول 5: القدر الضوئي ولو غار يتم الفيض الضيائي والعد الفوتوني
خلال المرشحات (RVB_c) لمرصد جنوب أفريقيا

| m | logF _B | logN _{phB} | logF _V | logN _{phV} | logF _{Rc} | logN _{phRc} |
|------|-------------------|---------------------|-------------------|---------------------|--------------------|----------------------|
| 6.7 | -9.0345 | 5.5225 | -9.2075 | 5.5126 | -9.4857 | 5.5224 |
| 7.0 | -9.1545 | 5.4025 | -9.3275 | 5.3926 | -9.6057 | 5.4024 |
| 7.3 | -9.2745 | 5.2825 | -9.4475 | 5.2726 | -9.7257 | 5.2824 |
| 7.6 | -9.3945 | 5.1625 | -9.5675 | 5.1526 | -9.8457 | 5.1624 |
| 7.9 | -9.5145 | 5.0425 | -9.6875 | 5.0326 | -9.9657 | 5.0424 |
| 8.2 | -9.6345 | 4.9225 | -9.8075 | 4.9126 | -10.0857 | 4.9224 |
| 8.5 | -9.7545 | 4.8025 | -9.9275 | 4.7926 | -10.2057 | 4.8024 |
| 8.8 | -9.8745 | 4.6825 | -10.0475 | 4.6726 | -10.3257 | 4.6824 |
| 9.1 | -9.9945 | 4.5625 | -10.1675 | 4.5526 | -10.4457 | 4.5624 |
| 9.4 | -10.1145 | 4.4425 | -10.2875 | 4.4326 | -10.5657 | 4.4424 |
| 9.7 | -10.2345 | 4.3225 | -10.4075 | 4.3126 | -10.6857 | 4.3224 |
| 10.0 | -10.3545 | 4.2025 | -10.5275 | 4.1926 | -10.8057 | 4.2024 |
| 10.3 | -10.4745 | 4.0825 | -10.6475 | 4.0726 | -10.9257 | 4.0824 |
| 10.6 | -10.5945 | 3.9625 | -10.7675 | 3.9526 | -11.0457 | 3.9624 |
| 10.9 | -10.7145 | 3.8425 | -10.8875 | 3.8326 | -11.1657 | 3.8424 |
| 11.2 | -10.8345 | 3.7225 | -11.0075 | 3.7126 | -11.2857 | 3.7224 |
| 11.5 | -10.9545 | 3.6025 | -11.1275 | 3.5926 | -11.4057 | 3.6024 |
| 11.8 | -11.0745 | 3.4825 | -11.2475 | 3.4726 | -11.5257 | 3.4824 |
| 12.1 | -11.1945 | 3.3625 | -11.3675 | 3.3526 | -11.6457 | 3.3624 |
| 12.4 | -11.3145 | 3.2425 | -11.4875 | 3.2326 | -11.7657 | 3.2424 |
| 12.7 | -11.4345 | 3.1225 | -11.6075 | 3.1126 | -11.8857 | 3.1224 |
| 13.0 | -11.5545 | 3.0025 | -11.7275 | 2.9926 | -12.0057 | 3.0024 |
| 13.3 | -11.6745 | 2.8825 | -11.8475 | 2.8726 | -12.1257 | 2.8824 |
| 13.6 | -11.7945 | 2.7625 | -11.9675 | 2.7526 | -12.2457 | 2.7624 |
| 13.9 | -11.9145 | 2.6425 | -12.0875 | 2.6326 | -12.3657 | 2.6424 |
| 14.2 | -12.0345 | 2.5225 | -12.2075 | 2.5126 | -12.4857 | 2.5224 |
| 14.5 | -12.1545 | 2.4025 | -12.3275 | 2.3926 | -12.6057 | 2.4024 |
| 14.8 | -12.2745 | 2.2825 | -12.4475 | 2.2726 | -12.7257 | 2.2824 |

جدول 6 القدر الضوئي ولوغار يتم العد الفوتوني والقيض الضيائي
خلال المرشحات (URI) لمرصد كرايميا

| m | logF _U | logN _{phU} | logF _R | logN _{phR} | logF _I | logN _{phI} |
|------|-------------------|---------------------|-------------------|---------------------|-------------------|---------------------|
| 2.0 | -6.8651 | 6.9873 | -7.1140 | 7.2507 | -7.2723 | 6.8654 |
| 2.5 | -7.0651 | 6.7873 | -7.3140 | 7.0507 | -7.4723 | 6.6654 |
| 3.0 | -7.2651 | 6.5873 | -7.5140 | 6.8507 | -7.6723 | 6.4654 |
| 3.5 | -7.4651 | 6.3873 | -7.7140 | 6.6507 | -7.8723 | 6.2654 |
| 4.0 | -7.6651 | 6.1873 | -7.9140 | 6.4507 | -8.0723 | 6.0654 |
| 4.5 | -7.8651 | 5.9873 | -8.1140 | 6.2507 | -8.2723 | 5.8654 |
| 5.0 | -8.0651 | 5.7873 | -8.3140 | 6.0507 | -8.4723 | 5.6654 |
| 5.5 | -8.2651 | 5.5873 | -8.5140 | 5.8507 | -8.6723 | 5.4654 |
| 6.0 | -8.4651 | 5.3873 | -8.7140 | 5.6507 | -8.8723 | 5.2654 |
| 6.5 | -8.6651 | 5.1873 | -8.9140 | 5.4507 | -9.0723 | 5.0654 |
| 7.0 | -8.8651 | 4.9873 | -9.1140 | 5.2507 | -9.2723 | 4.8654 |
| 7.5 | -9.0651 | 4.7873 | -9.3140 | 5.0507 | -9.4723 | 4.6654 |
| 8.0 | -9.2651 | 4.5873 | -9.5140 | 4.8507 | -9.6723 | 4.4654 |
| 8.5 | -9.4651 | 4.3873 | -9.7140 | 4.6507 | -9.8723 | 4.2654 |
| 9.0 | -9.6651 | 4.1873 | -9.9140 | 4.4507 | -10.0723 | 4.0654 |
| 9.5 | -9.8651 | 3.9873 | -10.1140 | 4.2507 | -10.2723 | 3.8654 |
| 10.0 | -10.0651 | 3.7873 | -10.3140 | 4.0507 | -10.4723 | 3.6654 |
| 10.5 | -10.2651 | 3.5873 | -10.5140 | 3.8507 | -10.6723 | 3.4654 |
| 11.0 | -10.4651 | 3.3873 | -10.7140 | 3.6507 | -10.8723 | 3.2654 |
| 11.5 | -10.6651 | 3.1873 | -10.9140 | 3.4507 | -11.0723 | 3.0654 |
| 12.0 | -10.8651 | 2.9873 | -11.1140 | 3.2507 | -11.2723 | 2.8654 |
| 12.5 | -11.0651 | 2.7873 | -11.3140 | 3.0507 | -11.4723 | 2.6654 |
| 13.0 | -11.2651 | 2.5873 | -11.5140 | 2.8507 | -11.6723 | 2.4654 |
| 13.5 | -11.4651 | 2.3873 | -11.7140 | 2.6507 | -11.8723 | 2.2654 |
| 14.0 | -11.6651 | 2.1873 | -11.9140 | 2.4507 | -12.0723 | 2.0654 |
| 14.5 | -11.8651 | 1.9873 | -12.1140 | 2.2507 | -12.2723 | 1.8654 |
| 15.0 | -12.0651 | 1.7873 | -12.3140 | 2.0507 | -12.4723 | 1.6654 |
| 15.5 | -12.2651 | 1.5873 | -12.5140 | 1.8507 | -12.6723 | 1.4654 |
| 16.0 | -12.4651 | 1.3873 | -12.7140 | 1.6507 | -12.8723 | 1.2654 |

المناقشة والاستنتاجات

- 1- بلغت النسبة المئوية للخطأ عند مقارنة النتائج النظرية مع القيم الرصدية لمنظومة مرصد كرايميا (0.84-7.96) % حيث يمكن اعتباره نسبه مسموحه بالنظر لاعتمادنا القيم النظرية لمواصفات المنظومه.
- 2- تم اعتماد الحدود العليا للعد الخاص بمنظومة جنوب أفريقيا التي تبلغ (400000) عدّه بالثانية بعد الأخذ بالاعتبار العد الناتج عن الظلام والحدود العليا للقدر الضوئي الخاصة بكل مرشح.
- 3- ان حدوث فرق ملحوظ بين القراءات النظرية والعملية يمكن أن يعزى لظروف الارصاد كالتعويق الجوي فضلا عن التأكد من الجرم السماوي وقدره الضوئي وكفاءة منظومة العد.
- 4- تم اعتماد الحدود النظرية للقدر الضوئي (حدود الرؤيا) لكل من المنظومتين و القيم النظرية لانعكاسية المرايا ونفوذية زجاج العدسات والمرشحات لغرض حساب الفيض والعد الفوتوني ولكن عمليا وبالنظر للتقادم فان القيم العملية غالبا ما تقل عما هو عليه في الجداول النظرية .
- 5- في حالة استخدام منظومة رصد رقميه غير مذكر في هذا البحث يمكن استنباط جداول مماثله لتلك المنظومة وإعدادها قبل عملية الرصد.

References

1. Golay, M., 1974, " Introduction to Astronomical photometry" ,D.Reidel publishing Co.,
2. AL-Damy , R.S. , 1995, "The Eclipsing Binary system BD Andromeda", M.Sc . Thesis , University of Babylon .
3. Handler G.; Balona L.A.; Shobbrook R.R.; Koen C.; Bruch A.; Romero-Colmenero E.; Pamyatnykh A.A.; Willems B.; Eyler L.; James D.J.; Maas.T, June 2002, "Discovery and analysis of p-mode and g-mode oscillations in the A-type primary of the eccentric binary HD 209295" , Monthly Notices of the Royal Astronomical Society, ,Volume 333, Number 2, pp. 262-279
4. Piirola .V, 1975,"Double Beam chopping photometer polarimeter". Ann . Sci . Fennicae, Ser.A,VIPhysica,No.418
5. Allen,C.W,Astrophysical Quantities university of London Athalon press^{3rd} edition,1976