

Спосіб калібрування яскравості протяжних заатмосферних об'єктів, який включає реєстрацію послідовності позафокальних зображень точкового заатмосферного стандарту яскравості в досліджуваній ділянці спектра і визначення енергетичної яскравості, що відповідає кожному позафокальному зображенню, який відрізняється тим, що яскравості стандарту розширюють за межі, властиві зоряним стандартам шляхом створення штучного заатмосферного стандарту яскравості - дзеркально відбиваючої сонячне випромінювання сфери, а значення максимальної енергії в розширеному діапазоні встановлюють за співвідношенням

$$E_{\omega} = \Delta E \cdot k \cdot d^2 / 16 L^2,$$

де ΔE - значення енергії сонячного випромінювання в досліджуваній ділянці спектра, d - діаметр сфери, k - коефіцієнт відбиття її поверхні, L - відстань "пункт спостережень - сфера", при цьому для конкретної відстані L необхідне значення E_{ω} забезпечують вибором діаметра сфери d .