

Изобретение относится к спектрофотометрии в астрофизике и космической геофизике. Способ калибровки яркости протяженных заатмосферных объектов включает регистрацию последовательности зафокальных изображений точечного заатмосферного стандарта яркости в исследуемом участке спектра и определение энергетической яркости, которая соответствует каждому зафокальному изображению. Яркости стандарта расширяют за пределы, присущие звездным стандартам путем создания искусственного заатмосферного стандарта яркости - зеркально преломляющей солнечное излучение сферы. Значение максимальной энергии в расширенном диапазоне устанавливают по соотношению

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

где ΔE - значение энергии солнечного излучения в исследуемом участке спектра, d - диаметр сферы, k - коэффициент отражения ее поверхности, L - расстояние "пункт наблюдений - сфера",
при этом для конкретного расстояния L необходимое значение $E_{\text{ш}}$ обеспечивают выбором диаметра сферы d .