

中红外海面太阳耀光方向辐射模拟与评估

张振午^{1,2}, 王宁^{1*}, 马灵玲¹, 张贝贝¹, 赵永光¹, 李婉¹

(1. 中国科学院空天信息创新研究院 遥感卫星应用国家工程实验室, 北京 100094;

2. 中国科学院大学, 北京 100049)

摘要: 传感器入瞳处接收到的中红外波段能量包含反射的太阳能量与地物自身的发射能量。通常该波段反射的太阳能量很弱,但在海面太阳耀光区域的特定情况下,被中红外通道探测到的反射太阳能量是比较可观的。目前,关于太阳耀光物理模型在中红外波段的应用尚不明确。基于此,研究不同可见光与短波红外的太阳耀光模型应用在中红外波段上的精度,以评估其适用性。文章选取了 Breon-Henriot 模型、Ebuchi-Kizu 模型和 Wu 模型三种模型,首先对不同太阳耀光模型的敏感性进行评估。随后,利用经过筛选的四幅 MODIS 太阳耀光影像作为数据源,结合与卫星数据相匹配的 ERA5 再分析数据计算大气参数。通过三种模型计算出海面反射的太阳辐射强度,并进一步利用中红外辐射传输模型验证各模型的精度。结果显示, Breon-Henriot 模型与 MODIS 测量值的相关系数和均方根误差总体上表现最好。该结果不仅拓展了太阳耀光模型在中红外波段的应用范围,还进一步完善了中红外正向模型体系,为中红外辐射传输提供新的理论支撑,提升中红外遥感产品在气候变化监测和海表温度动态分析中的应用效能和准确性。

关键词: 太阳耀光; 中红外; 海洋表面

中图分类号: TP79; TP722.5

文献标识码: A

Simulation and evaluation of mid-infrared sea surface sun glint directional radiation

ZHANG Zhen-Wu^{1,2}, WANG Ning^{1*}, MA Ling-Ling¹, ZHANG Bei-Bei¹, ZHAO Yong-Guang¹, LI Wan¹

(1. National Engineering Laboratory for Satellite Remote Sensing Applications, Aerospace Information Research Institute, Chinese Academy of Sciences, Beijing 100094, China;

2. University of Chinese Academy of Sciences, Beijing 100049, China)

Abstract: The energy received in the mid-infrared (MIR) band at the sensor's aperture includes both reflected solar energy and the emitted energy from Earth's surface. Typically, the reflected solar energy in this band is weak. However, under certain conditions, such as in sun glint regions over the sea surface, the reflected solar energy detected by the MIR channel can be substantial. Currently, the application of sun glints physical models in the MIR band is not well-understood. This study investigates the accuracy of applying different visible light and shortwave infrared sun glint models to the MIR band. The paper selects three models: Breon-Henriot, Ebuchi-Kizu, and Wu, and evaluates the sensitivity of each sun glint model. Subsequently, using four selected MODIS sun glint images as data sources, and combining them with ERA5 reanalysis data matched to satellite data for atmospheric parameter calculations, the solar radiation intensity reflected by the sea surface is computed using the three models. The accuracy of each model is then further validated with an MIR radiation transfer model. The results show that the Breon-Henriot model generally performs best in terms of correlation coefficient and root-mean-square error compared to MODIS measurements. These findings not only extend the application range of sun glint models in the MIR band but also enhance the MIR forward modeling system, providing new theoretical support for MIR radiation transfer and improving the effectiveness and accuracy of MIR remote sensing products in climate change monitoring and sea surface temperature dynamic analysis.

Key words: sun glint, mid-infrared, ocean surface

收稿日期: 2024-09-05, 修回日期: 2024-09-26

Received date: 2024-09-05, revised date: 2024-09-26

基金项目: 透视地球集成与原型系统(2023YFB3907705)

Foundation items: Supported by the Integration and Demonstration Technology of Transparent Earth-Observing (2023YFB3907705)

作者简介 (Biography): 张振午 (2000-), 男, 河北邯郸人, 硕士研究生, 主要研究领域为中红外遥感方面的研究. E-mail: zhangzhenwu22@mails.ucas.ac.cn

* 通讯作者 (Corresponding author): E-mail: wangning@aie.ac.cn

引言

中红外波段介于可见光-近红外与热红外波段之间,地物在该波段表现出独特的光谱特性,能够获取到区别于其他波段无法获取的信息。并且中红外窗区是一个比较透明的大气窗口,中红外辐射相比于可见光具有高穿透能力,中红外遥感图像可用于地表温度、湿度、沙尘和气溶胶特性的反演^[1]。中红外通道对地表高温目标也较为敏感,如喷发的火山及高温岩浆、森林火灾、高温的工业建筑等。因此,中红外传感器被广泛应用在高温目标探测领域^[2-4]、导弹探测、高速运动目标识别等方面^[5-7]。

中红外波段相比其他波段有许多独特的优势,但应用到实际的辐射传输过程中则需要考虑很多因素,例如大气中的气体分子和气溶胶等成分对中红外辐射的吸收和散射作用;地物的性质、温度、湿度等对中红外辐射的发射和吸收影响,陆表的温度异质性很大,与之相比,海面是较为均一且理想的自然场景,虽受太阳耀光影响,但其独特的镜面反射特性为中红外辐射传输过程提供了独特视角。卫星传感器捕获的中红外波段能量融合了反射太阳辐射与地表发射辐射,尽管一般情况下反射太阳辐射贡献较小,但在海面太阳耀光区域,中红外通道探测到的反射能量显著增加,且对大气变化相对不敏感^[8]。其中,太阳耀光作为太阳辐射的重要组成部分,对中红外遥感数据的质量和可靠性具有重要影响。太阳耀光的形成主要是由于海面对太阳光的直射反射,它会在遥感影像上表现出带状明亮区域^[9],从而影响遥感数据的定量分析和应用。因此,考虑太阳耀光影响的中红外辐射传输过程对于提高遥感数据的准确性和可靠性具有重要意义。

在探讨太阳耀光模型构建的复杂机制中,一个关键因素在于精确表征海面的倾斜角度,这一参数影响着太阳辐射与海洋表面相互作用的特性。早在 20 世纪 50 年代,Cox 和 Munk 通过测量反射太阳光的航空照片,开发了一种依赖于风速的海面坡度概率密度函数^[10-12]。Wu 重新分析了数据,并针对 Cox-Munk 模型提出了一个略有不同的均方斜率表达式^[13]。Mermelstein 等人通过对海浪高度功率谱密度进行积分得到其坡度参数^[14]。Shaw 和 Churnside 利用一种扫描反射激光雷达来测量海面坡度统计,同时结合了太阳耀光反射率的测量和来自声速风速计的风速测量,得出了俄勒冈沿海地区的海面坡度参数^[15]。Ebuchi 和 Kizu 利用地球静止气象卫

星辐射计拍摄的约 3 000 万个亚热带海洋地区的太阳耀光图像和星载散射计拍摄的海面风数据估算海面斜率的概率密度^[16]。Breon 和 Henriot 分析了 POLDER 仪器从 24 000 个受太阳耀光影响的观测中收集的 900 万个反射率数据,并结合 NASA 散射仪提供的风速数据,通过风速与均方斜率之间的线性关系,进一步支持和完善了 Cox-Munk 斜率统计的 Gram-Charlier 展开^[17]。目前,太阳耀光的海面模型和校正算法虽然取得了较好的成果,但是大部分都集中在可见光和近红外波段,而对于中红外波段的文献较少,景欣等人使用中红外波段的海面耀光区反射率作为 VIIRS 的定标基准,构建了改进的非线性劈窗模型^[18]。赵慧洁等人开发了一个新型光学系统,采用双偏振器减少太阳耀光干扰,提高图像对比度^[19],并与李岩松等人合作设计了可切换的中红外探测系统,以应对不同的太阳耀光场景^[20]。因此,本文对比不同物理模型之间的差异,并找到适用中红外波段的海面太阳耀光模型,将其应用到中红外辐射过程中。

本文的核心目的是验证并拓展太阳耀光模型的应用范围,从传统的可见光及短波红外波段延伸至中红外波段,旨在通过模型适应性的验证,为中红外辐射建模提供新的理论支撑。此举旨在补充并完善中红外正向模型体系,确保长时间序列观测数据的一致性与可靠性,进而提升卫星中红外产品在气候变化监测、海表温度动态分析等领域的应用效能与准确性。

1 研究方法

本文采用的方法主要基于海面的统计数据^[21],通过给定的风向量预测每个图像像素的阳光反射量。详细介绍了以下四种模型:Cox-Munk 模型、Wu 模型、Ebuchi-Kizu 模型和 Breon-Henriot 模型。其中,本文选择了 Wu 模型、Ebuchi-Kizu 模型和 Breon-Henriot 模型进行对比分析。未选择 Cox-Munk 模型的原因在于该模型所使用的风速高度为海平面以上约 12.5 m,而 ERA5 数据中的风速高度为 10 m,Breon-Henriot 模型和 Cox-Munk 模型实际上非常相似,因此本文选择其中之一进行分析。至于 Shaw-Churnside 模型,则因无法获得与所研究场景相关的空气和水的平均温度准确值而未被选用。

每当太阳光线照射到受风影响而变得粗糙的海面时,多个波面会反射阳光,形成太阳耀光现象。这些太阳耀光的大小、形状及反射率强度受多重因

素调控: 观测几何(即太阳、卫星与海面间的相对位置)、传感器特性(包括波长、灵敏度等)及其平台高度、海面粗糙度的变化, 以及大气条件(如云量、气溶胶浓度、中间层水分分布)的影响。

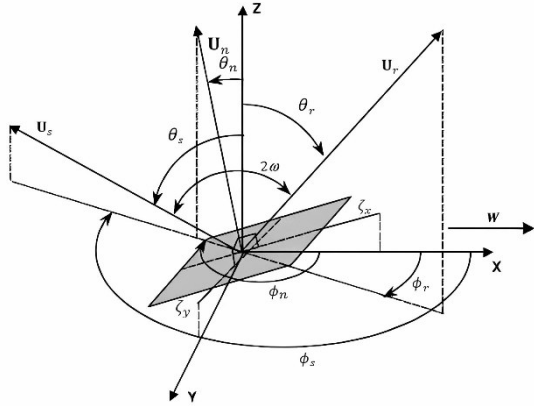


图1 太阳、卫星传感器和海面的几何关系

Fig. 1 Geometric relationship between the sun, satellite sensor, and the ocean surface

卫星传感器、海面和太阳之间存在几何关系, 如图1所示, 其中 U_n 是海面的法向量, U_r 是反射到传感器的单位向量; U_s 是太阳入射的单位向量; ω 是反射角; θ_i 是 U_i 向量的天顶角 ($i = n, r, s$); ϕ_i 是 U_i 向量的方位角 ($i = n, r, s$); ζ_x 是逆风方向的海面坡度; ζ_y 是侧风方向的海面坡度。参考 Gordon^[22] 设置的坐标系, 本文是以 x 方向为基准顺时针方向为正, 测量相对方位角。根据反射定律和基本的三角函数, 可以得出以下关系:

$$\cos 2\omega = \cos \theta_s \cos \theta_r - \sin \theta_s \sin \theta_r \cos(\phi_s - \phi_r), \quad (1)$$

$$\cos \theta_n = \frac{\cos \theta_s + \cos \theta_r}{2 \cos 2\omega}, \quad (2)$$

$$\cos \phi_n = -\frac{\sin \theta_s \cos \phi_s + \sin \theta_r \cos \phi_r}{2 \cos \omega \sin \theta_n}. \quad (3)$$

在太阳耀光区域内, 海洋表面发生近似镜面反射, 其反射率由入射太阳辐照度、卫星的观测天顶角、波面相对于水平面的表面倾斜度以及海面菲涅尔反射系数共同决定, 反射率的表达式为:

$$R_{sp} = \frac{\pi L_{glint}}{E_0 \cos \theta_s} = \frac{\pi \rho_{fr}(\omega)}{4 \cos \theta_s \cos \theta_r \cos^4 \theta_n} P(Z_{up}, Z_{cr}), \quad (4)$$

由此可以推导出海面反射太阳直射辐射的辐射强度:

$$L_{glint} = \frac{E_0 \rho_{fr}(\omega)}{4 \cos \theta_r \cos^4 \theta_n} P(Z_{up}, Z_{cr}), \quad (5)$$

其中 E_0 是太阳辐照度, ρ_{fr} 为菲涅尔反射系数, P 是波

面斜率的概率密度函数, Cox 和 Munk 揭示了波面斜率的概率密度函数在描述太阳耀光反射中的重要性。他们发现, 这个概率密度函数在最低阶时可以用高斯函数来近似, 然而, 为了更精确地描述波面的非高斯特性, 使用 Gram-Charlier 级数展开来修正这个高斯近似, 得到以下结果^[10]:

$$P(Z_{up}, Z_{cr}) = \frac{1}{2\pi\sigma_{up}\sigma_{cr}} \exp\left(-\frac{\xi^2 + \eta^2}{2}\right) \left[1 - \frac{1}{2}c_{21}(\xi^2 - 1)\eta - \frac{1}{6}c_{03}(\eta^3 - 3\eta) + \frac{1}{24}c_{40}(\xi^4 - 6\xi^2 + 3) + \frac{1}{4}c_{22}(\xi^2 - 1)(\eta^2 - 1) + \frac{1}{24}c_{04}(\eta^4 - 6\eta^2 + 3) \right], \quad (6)$$

其中 c_{ij} 系数量化了概率密度函数的非高斯性质, c_{21} 和 c_{03} 表示逆风分量斜率的偏度特性, c_{40} 、 c_{22} 和 c_{04} 则共同表征了概率密度函数的峰度, 揭示了斜率分布相对于高斯分布的尖锐或平坦程度。海洋表面可被视为由众多具有不同倾斜角度的斜坡面交织而成, 每个斜坡面的倾斜度均可分解为两个正交的分量, 这两个分量共同决定光线在波面上反射时的具体路径和强度分布, 进而对太阳耀光的形成和特性产生重要影响。其中每个斜坡面的倾斜度的两个分量表示为:

$$Z_x = \frac{\partial z}{\partial x} = \sin \phi_n \tan \theta_n = -\frac{\sin \theta_s + \sin \theta_r \cos(\phi_s - \phi_r)}{\cos \theta_s + \cos \theta_r}, \quad (7)$$

$$Z_y = \frac{\partial z}{\partial y} = \cos \phi_n \tan \theta_n = -\frac{\sin \theta_r \sin(\phi_s - \phi_r)}{\cos \theta_s + \cos \theta_r}. \quad (8)$$

海面坡度的逆风分量和侧风分量由 Z_x 和 Z_y 推导出:

$$Z_{up} = Z_x \cos \phi_{wind} + Z_y \sin \phi_{wind}, \quad (9)$$

$$Z_{cr} = Z_y \cos \phi_{wind} - Z_x \sin \phi_{wind}, \quad (10)$$

其中, ϕ_{wind} 是逆风方向与太阳方向的相对方位角, 因此, Z_{up} 的正值对应的是面向顺风方向的波浪, 而 Z_{up} 的负值对应的是面向逆风方向的波浪。为了统一比较和计算, 将海面坡度的逆风分量和侧风分量分别进行归一化处理:

$$\eta = \frac{Z_{up}}{\sigma_{up}}, \quad (11)$$

$$\xi = \frac{Z_{cr}}{\sigma_{cr}}, \quad (12)$$

其中 σ_{up} 和 σ_{cr} 为逆风分量和侧风分量的均方根坡度,在 Cox 和 Munk 的文章中 σ_{up} 、 σ_{cr} 、 c_{21} 和 c_{03} 被建模为风速的线性函数,以反映风速对海面波动特性的直接影响;而其他 Gram-Charlier 级数展开中的系数则被设置为常数,以保持模型的简洁性和稳定性。函数 $\rho_{fr}(\omega)$ 表示非偏振源的非涅尔反射系数,可以通过以下公式得出:

$$\rho_{fr}(\omega) = \frac{1}{2} \left[\frac{\sin^2(\omega - r)}{\sin^2(\omega + r)} + \frac{\tan^2(\omega - r)}{\tan^2(\omega + r)} \right], \quad (13)$$

其中 r 表示水的折射角,与入射角 ω 和海水的折射率 n 有关,其中对于 3~5 μm 波段,海水的折射率设置为 1.364^[23],由下式计算得出:

$$r = \sin^{-1} \left(\frac{\sin \omega}{n} \right). \quad (14)$$

1.1 Cox-Munk 模型

Cox 和 Munk 通过分析在夏威夷群岛附近上空由航空相机拍摄的太阳闪光照片中的数据表,评估了常数 σ_{up} 、 σ_{cr} 和 c_{ij} ,他们的结果如下:

$$\sigma_{cr}^2 = 0.003 + 1.92 \times 10^{-3} W, \quad (15)$$

$$\sigma_{up}^2 = 0.000 + 3.16 \times 10^{-3} W, \quad (16)$$

$$\sigma^2 = 0.003 + 5.12 \times 10^{-3} W. \quad (17)$$

根据式(6)中的 $c_{21} = 0.01 - 8.6 \times 10^{-3} W$, $c_{03} = 0.04 - 33.0 \times 10^{-3} W$, $c_{40} = 0.40$, $c_{22} = 0.12$, $c_{04} = 0.23$,其中 W 是在海平面以上 12.5 m 的风速,单位为 m/s。继 Cox-Munk 的工作之后,为了更精准地刻画海面坡度特性并优化测量结果的解析,众多学者投身于坡度统计方法的改进与创新之中。以下是对其中一些重要成果的简要概述。

1.2 Wu 模型

Wu 在 Cox-Munk 数据的基础上,进行了更为细致的重新分析工作^[13]。他发现,在低风速区域(即海平面以上 10 m 处风速 W 小于 7 m/s 时),海面粗糙面的坡度增加趋势并不像 Cox-Munk 模型中线性关系所描述的那样迅速。相反,坡度随风速的增长速度较为平缓。然而,当风速进入高风速区域(W 大于 7 m/s)时,海面粗糙面的坡度则随着风速的增加而呈现出更为显著的增速。为了更准确地描述这一非线性变化特征,Wu 提出了将斜率参数拟合为双分支对数函数的方法:

$$\sigma^2 = (\ln W + 1.2) \times 10^{-2}, W \leq 7 \text{ m/s}, \quad (18)$$

$$\sigma^2 = (0.85 \ln W - 1.45) \times 10^{-1}, W > 7 \text{ m/s}. \quad (19)$$

1.3 Ebuchi-Kizu 模型

Ebuchi 和 Kizu 通过整合地球静止气象卫星辐射计捕获的广泛亚热带海洋区域太阳耀光影像,以及星载散射计获取的海面风数据,成功估算出海面斜率的概率密度^[16]。其结果揭示了一种相较于 Cox-Munk 模型更为狭窄的分布特征,为理解亚热带海域的海面动态提供了新的视角。

$$\sigma_{cr}^2 = 0.0048 + 1.52 \times 10^{-3} W, \quad (20)$$

$$\sigma_{up}^2 = 0.0053 + 6.71 \times 10^{-4} W, \quad (21)$$

$$\sigma^2 = 0.0101 + 2.19 \times 10^{-3} W. \quad (22)$$

1.4 Breon-Henriot 模型

Breon 和 Henriot 深度挖掘了地球反射偏振与方向性(POLDER)卫星提供的全球范围、高精度的海洋反射率数据^[24],同时结合了 NASA 散射计所收集的全面风场数据,旨在通过这一跨数据源的综合分析,对经典的 Cox-Munk 斜率统计模型进行系统性地完善与拓展^[17]。他们的工作不仅验证了 Cox-Munk 模型在描述海洋表面波动斜率方面的基本适用性,还通过引入新的数据维度和分析视角,探索了模型在复杂海洋环境下的局限性,并尝试通过数据驱动的方法对其进行修正和补充。他们的 σ_{up} 、 σ_{cr} 和 Gram-Charlier 系数的结果如下:

$$\sigma_{cr}^2 = 0.003 + 1.85 \times 10^{-3} W, \quad (23)$$

$$\sigma_{up}^2 = 0.001 + 3.16 \times 10^{-3} W, \quad (24)$$

$$c_{21} = -9.0 \times 10^{-4} W^2, c_{03} = -0.45 / (1 + \exp(7 - W)),$$

$$c_{40} = 0.30, c_{22} = 0.12, c_{04} = 0.4. \quad (25)$$

Breon-Henriot 模型与 Cox-Munk 模型在海洋坡度统计上的差异,在于对偏度系数(c_{21} 和 c_{03})与风速关系的深刻洞察。Cox-Munk 模型假设这些偏度系数与风速呈线性关系,而 Breon-Henriot 模型则通过详尽的数据分析揭示,这些系数实际上是风速的非线性函数。具体而言,Breon-Henriot 模型指出,偏度系数的变化遵循更为复杂的规律—— c_{21} 随风速变化呈现二次函数特征,而 c_{03} 则展现出 S 型函数的变化趋势。

2 数据处理

2.1 数据筛选与匹配

本文采用的数据来源于 MODIS 卫星数据以及 ERA5 数据,其中 MODIS 作为 Terra 与 Aqua 卫星的中分辨率载荷,每 1~2 天全面监测地球,提供陆表、海洋及低层大气数据。MODIS L1B 数据进一步定位定标后,所有通道统一重采样至 1 km 分辨率,包括本文关注的中红外波段(MODIS 第 20 波段,3.7

μm)。此外,本文还使用了MOD02定标数据获取辐射亮温,MOD03地理信息产品确定像素位置与观测几何,以及MOD35云掩膜产品剔除云层影响,以增强数据分析的完整性和准确性。

ERA5是ECMWF的新一代再分析数据集,基于四维变分资料同化技术和IFS深度融合,全面提升了气候预测的精度与全面性。该数据集覆盖从地表至近太空,细分为37层次,记录关键大气参数的变化。参数获取过程中,通过高精度观测数据和数值模型的结合,确保了各层次数据的可靠性与一致性。

本文选择了位于西太平洋边缘的一个特定海域,其经度范围从东经 120° 至 180° ,纬度跨度自北纬 50° 至南纬 20° 。该海域受热带海洋气候与赤道暖流的影响,海水温度常年维持较高水平。为了全面理解季节变化中风速对海洋模型的潜在影响,本文在ERA5官网下载了2023年该海域海面10 m以上高度的月平均风速数据并进行分析,如图2所示。

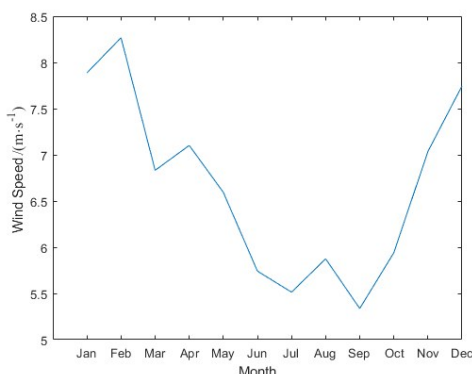


图2 2023年目标海域海面10 m以上高度的月平均风速

Fig. 2 Monthly average wind speed at heights above 10 meters over the study area in 2023

发现了一个显著现象:夏季期间风速较低且太阳耀光频发。通过数据筛选,发现1月份的太阳耀光较少,而2月份的观测条件较佳。因此,本文选取了以下四个时间点的影像数据进行分析:2023年2月16日UTC时间22:30、2023年4月1日UTC时间00:00、2023年7月1日UTC时间01:30以及2023年10月2日UTC时间01:00,特别注重选择无云层遮挡且太阳耀光现象明显的影像区域。

图3展示了四张影像的太阳耀光分布情况,图中的颜色由红到蓝表示辐射亮度的强度,红色区域辐射亮度较大。下方的四张格网图分别对应上述影像,

其中白色格点表示符合筛选条件的区域。具体而言,2023年2月16日UTC时间22:30的格网点数量为14个;2023年4月1日UTC时间00:00的格网点数量为39个;2023年7月1日UTC时间01:30的格网点数量为28个;2023年10月2日UTC时间01:00的格网点数量为26个。本文对格网点进行编号时,采用从上到下、从左到右的列序方式,后续实验以格网点的编号进行分析。

具体在处理MODIS 021KM产品数据时,本文采取了一系列的筛选与匹配步骤。首先,专注于识别并选取那些能够清晰展现太阳耀光特征的影像,随后利用产品的定标系数,将每个像元点的DN值转换为辐射亮度值,为后续的定量分析奠定了坚实基础。接着,借助与021KM产品相匹配的MODIS云掩膜产品,利用其内置的多种条件控制标志,通过叠加分析,精确剔除了云层覆盖区域、云不确定性区域及非太阳耀光影响区域,从而确定了无云且太阳耀光显著的海洋分析区域^[26]。

为进一步细化分析,本文利用MODIS地理信息产品,为筛选出的有效像元点分配了精确的经纬度坐标及卫星与太阳的角度信息,这些信息对于理解太阳耀光区域的物理特性及其与海洋环境的相互作用至关重要。随后,根据ERA5 SSTskin数据的空间分辨率特性,本文设计并实施了空间匹配窗口的构建,以确保MODIS 021KM数据与ERA5 SSTskin数据在时间与空间上的高度一致性。在匹配过程中,对窗口内的MODIS数据进行了经纬度与角度信息的均值化处理,同时对ERA5 SSTskin数据则采用了格网点均值计算及时间线性插值法,以获取更为平滑且准确的数据集。这一过程不仅提升了数据的质量与可靠性,还为本文后续的海洋太阳耀光区域特征模拟与分析提供了强有力的数据支撑。

2.2 中红外辐射传输计算

为了精确评估不同太阳耀光模型在中红外辐射模拟中的准确性,本文采用MODIS卫星直接观测的辐射亮温数据作为验证基准。具体而言,本文选择MODIS卫星的第20通道数据,在晴朗无云的海洋太阳耀光区域内选取观测到的星上亮温值。利用ERA5提供海表温度及大气廓线数据,通过MODTRAN辐射传输模型^[27],本文模拟了大气透过率、大气上行辐射、大气下行辐射以及太阳直射辐照度关键参数。随后,依据中红外辐射传输方程,本文正向计算出大气层顶的辐射,并将其转换为辐射亮

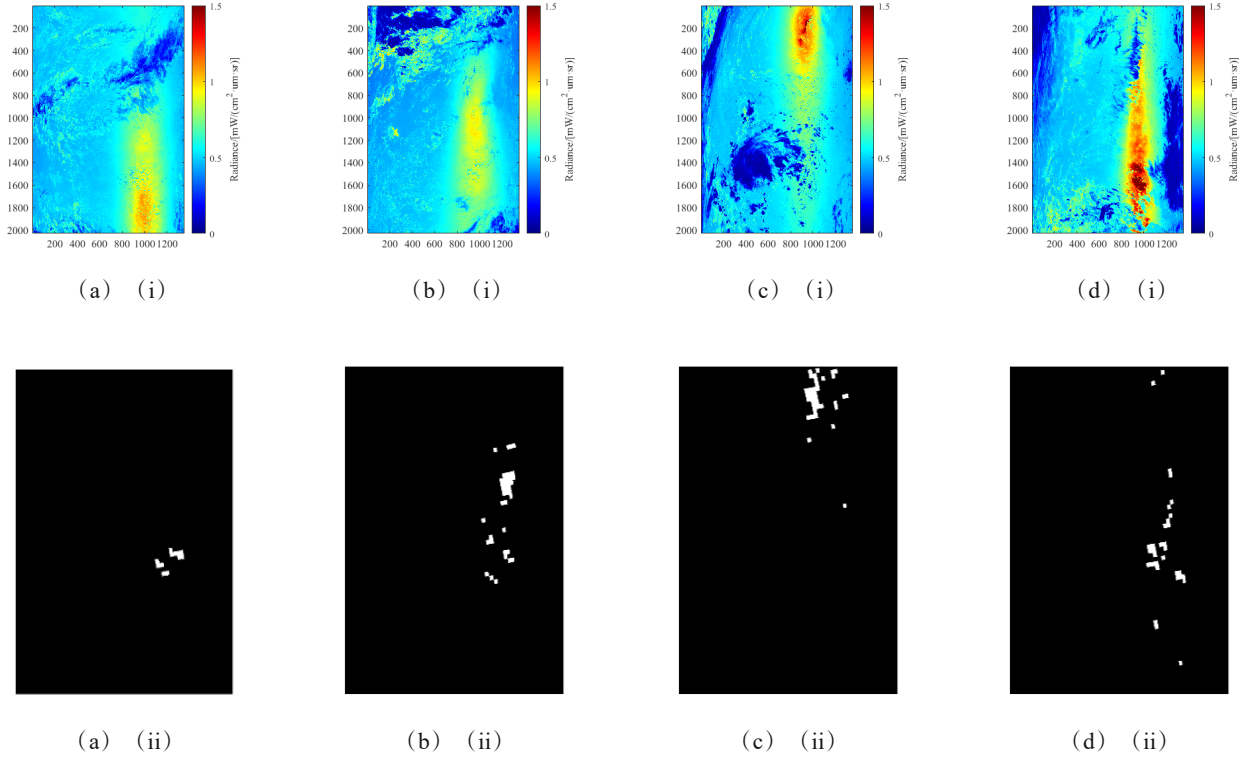


图3 MODIS原始影像以及筛选后的格网(a)MOD021KM.A2023047.2230;(b)MOD021KM.A2023091.0000;(c)MOD021KM.A2023182.0130;(d)MOD021KM.A2023275.0100,((i)是MODIS的021KM产品影像,(ii)是经过筛选后的格网)

Fig. 3 MODIS images and the filtered grid: (a) MOD021KM. A2023047.2230.061.2023048191622; (b) MOD021KM. A2023091.0000.061.2023091131723; (c) MOD021KM. A2023182.0130.061.2023182131652; (d) MOD021KM. A2023275.0100.061.2023275131502 ((i) is the MODIS 021KM product image, and (ii) is the filtered grid)

温,以便与MODIS卫星实测的辐射亮温数据进行直接的比较与分析。

在中红外谱段,卫星接收到的辐射信息构成复杂,主要包含四个部分:第一部分是地表地物(如海水)自身发射并经大气吸收、散射后到达传感器的辐射;第二部分是地表反射的大气下行辐射,这些辐射同样经过大气作用后被传感器接收;第三部分是地表至卫星路径间大气的自发和直接反射太阳辐射的上行辐射;第四部分指地表反射的太阳直射辐射经大气作用被传感器接收,特别是在海洋太阳耀光区域,海表强烈反射的太阳直射辐射经过大气后成为传感器接收到的显著辐射源,其强度远高于非耀光区域的太阳直射辐射贡献^[28]。因此,对于海洋太阳耀光区域内到达大气层顶的热辐射可表达为:

$$B(T_{3.7}) = (\varepsilon_{3.7} B(T_{\text{SST}}) + (1 - \varepsilon_{3.7}) R_d + L_{\text{glint}} \tau_{3.7}^{\text{sun}}) \tau_{3.7}^{\text{sat}} + R_u, \quad (26)$$

其中, $\varepsilon_{3.7}$ 是通道的地表发射率; $B(T_{\text{SST}})$ 是海面直射

辐射的通道辐亮度 (T_{SST} 为海面温度), $W \cdot (\text{m}^2 \cdot \text{sr} \cdot \mu\text{m})^{-1}$; R_d 是大气下行总辐射, $W \cdot (\text{m}^2 \cdot \text{sr} \cdot \mu\text{m})^{-1}$; L_{glint} 是太阳耀光区域内反射太阳辐射的函数,具体展开为式(5); $\tau_{3.7}^{\text{sun}}$ 是从太阳到海面方向的大气透过率; $\tau_{3.7}^{\text{sat}}$ 是从海面到传感器方向通道的大气透过率; R_u 是大气上行总辐射, $W \cdot (\text{m}^2 \cdot \text{sr} \cdot \mu\text{m})^{-1}$ 。

为了精确模拟这一过程,本文采用了约翰斯·霍普金斯大学提供的发射率库,通过卷积处理得到MODIS中红外22通道对应的海水发射率。基于物理模型,本文计算了太阳耀光区域内的辐射能量分布,并将这一计算结果与MODIS卫星实际接收到的辐射能量数据进行严格比对验证。此外,针对MODIS影像数据,本文结合大气辐射传输模型,精确计算出特定波长下的大气透过率、大气上行辐射和大气下行辐射,并进一步通过太阳耀光模型计算出太阳耀光引起的辐射贡献,从而准确求解出对应波段下的亮温。这一过程不仅提升了模拟的精度,也为

不同太阳耀光模型在中红外辐射模拟中的性能评估提供了科学的数据支撑。

3 太阳耀光模型自身敏感性

根据式(5),本文所选的三种模型在计算太阳耀光的辐射强度时,都依赖于观测几何条件、风速、风向和折射率等因素。为了深入探讨这三种模型在中红外波段下的差异,本文进一步分析了卫星观测的天顶角和太阳天顶角、风速和风向以及折射率的影响。在分析过程中,特别关注了海水反射率的计算和对比,以明确模型之间的细微差别。

3.1 观测天顶角与太阳天顶角

由于三种太阳耀光模型的海面反射率分布相似,本文以 Breon-Henriot 模型为例,模拟海面太阳耀光的反射率分布情况,模拟的参数条件设置如下:对于风向与太阳方位角的设定,本文采用标准化方法,即当风自北向南吹拂且太阳由南向北照射时,定义风向相对太阳方位角为 180° ;太阳天顶角 $0^\circ \sim 80^\circ$,间隔 0.5° ;观测相对太阳方位角 $0^\circ \sim 360^\circ$,间隔 0.5° ;风速设为 5 m/s ;折射率设为 1.36 ;观测天顶角设置为 10° 、 20° 、 30° 和 40° ^[29]。图 4 表示海面太阳耀光的反射率分布,极轴的半径为太阳天顶角,极角为观测相对太阳方位角。具体结果如下:在图 4(a)观测天顶角为 10° 时,反射率最大为 0.23 ,太阳耀光的主要影响范围大约为太阳天顶角 $0^\circ \sim 20^\circ$,观测相对太阳方位角 $120^\circ \sim 240^\circ$;图 4(b)观测天顶角为 20° 时,反射率最大为 0.26 ,太阳耀光的主要影响范围大约为太阳天顶角 $10^\circ \sim 30^\circ$,观测相对太阳方位角 $150^\circ \sim 210^\circ$;图 4(c)观测天顶角为 30° 时,反射率最大为 0.32 ,太阳耀光的主要影响范围大约为太阳天顶角 $20^\circ \sim 40^\circ$,观测相对太阳方位角 $165^\circ \sim 195^\circ$;图 4(d)观测天顶角为 40° 时,反射率最大为 0.49 ,太阳耀光的主要影响范围大约为太阳天顶角 $30^\circ \sim 60^\circ$,观测相对太阳方位角 $160^\circ \sim 190^\circ$ 。

图 4 可以看出:(1)随着太阳天顶角的变大,反射率的最大值都发生在观测天顶角约等于太阳天顶角的地方,太阳耀光区域在图像上逐渐呈现出椭圆形的形态特征。(2)在观测相对太阳方位角达到 180° 的时候,太阳耀光具有最高的反射率。

为了进一步对比 Breon-Henriot 模型、Ebuchi-Kizu 模型及 Wu 模型在中红外波段下的差异,在观测相对太阳方位角固定为 180° 的条件下进行模拟,其他参数条件与上述设置相同。图 5 表示在观测相对太阳方位角 180° 条件下,三种太阳耀光模型的反

射率随太阳天顶角的变化,图 5 中的观测天顶角变化与图 4 一一对应。

在图 5(a)中,当观测天顶角为 10° 时,三种模型的反射率在太阳天顶角约为 10° 时都达到峰值。具体来说,Ebuchi-Kizu 模型的反射率为 0.32 ,Breon-Henriot 模型的反射率为 0.23 ,而 Wu 模型的反射率为 0.19 。Ebuchi-Kizu 模型的反射率与 Breon-Henriot 模型在太阳天顶角约 20° 处相交,而 Wu 模型的反射率与 Breon-Henriot 模型在太阳天顶角约 30° 处相交。在图 5(b)中,当观测天顶角为 20° 时,三种模型的反射率在太阳天顶角约为 20° 时都达到峰值。具体来说,Ebuchi-Kizu 模型的反射率为 0.35 ,Breon-Henriot 模型的反射率为 0.26 ,而 Wu 模型的反射率为 0.21 。Ebuchi-Kizu 模型的反射率与 Breon-Henriot 模型在太阳天顶角约 30° 处相交,而 Wu 模型的反射率与 Breon-Henriot 模型在太阳天顶角约 40° 处相交。在图 5(c)中,当观测天顶角为 30° 时,三种模型的反射率在太阳天顶角约为 30° 时都达到峰值。具体来说,Ebuchi-Kizu 模型的反射率为 0.44 ,Breon-Henriot 模型的反射率为 0.32 ,而 Wu 模型的反射率为 0.26 。Ebuchi-Kizu 模型的反射率与 Breon-Henriot 模型在太阳天顶角约 40° 处相交,而 Wu 模型的反射率与 Breon-Henriot 模型在太阳天顶角约 55° 处相交。在图 5(d)中,当观测天顶角为 40° 时,Ebuchi-Kizu 模型的反射率在太阳天顶角约为 40° 时都达到峰值,而 Breon-Henriot 模型和 Wu 模型的反射率在太阳天顶角约为 45° 时都达到峰值。具体来说,Ebuchi-Kizu 模型的反射率为 0.64 ,Breon-Henriot 模型的反射率为 0.49 ,而 Wu 模型的反射率为 0.40 。Ebuchi-Kizu 模型的反射率与 Breon-Henriot 模型在太阳天顶角约 55° 处相交,而 Wu 模型的反射率与 Breon-Henriot 模型在太阳天顶角约 65° 处相交。

图 5 显示,在反射率达到其峰值时,Ebuchi-Kizu 模型展现出了较为独特的特征:其反射率分布相比其他两个模型更为狭窄,且峰值反射率显著高于 Breon-Henriot 模型。相比之下,Breon-Henriot 模型与 Wu 模型在反射率结果的宽度上表现出相近的趋势,但 Breon-Henriot 模型的反射率峰值依然高于 Wu 模型。

3.2 风速

模拟的参数条件设置如下:观测天顶角和太阳天顶角都设置为 30° ;观测相对太阳方位角设为 45° 、

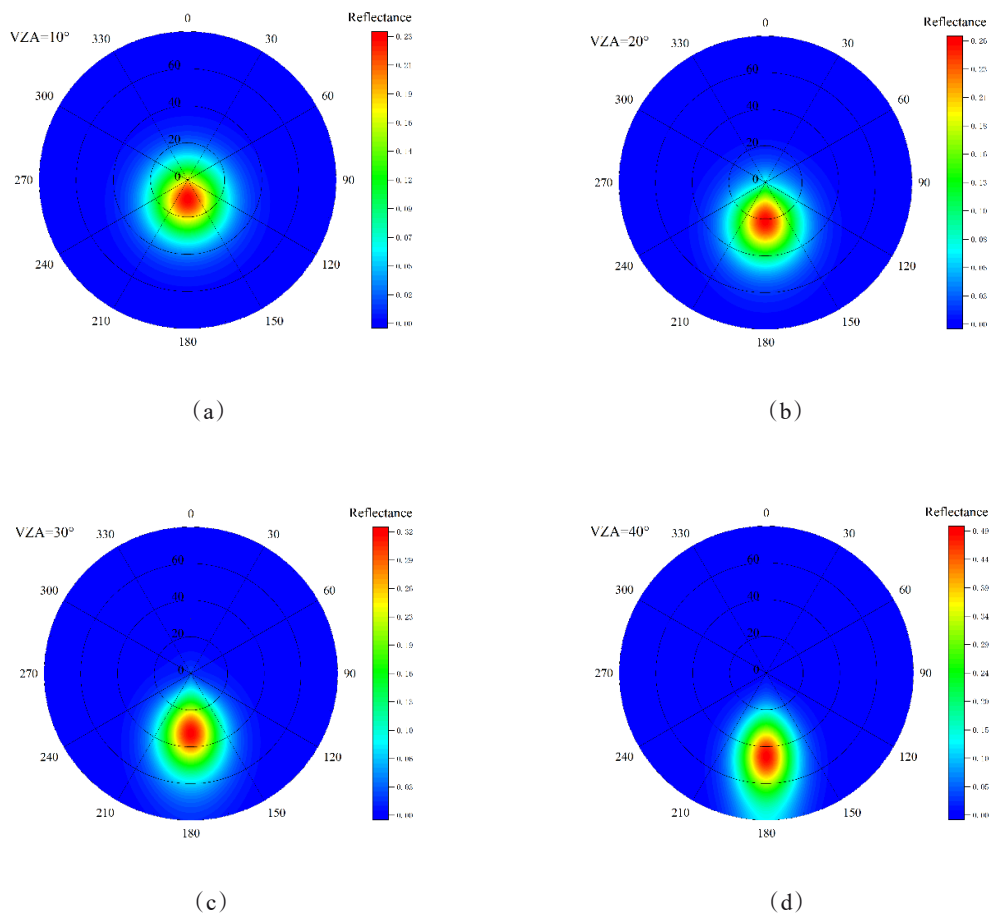


图4 不同观测几何条件下海面太阳耀光的反射率变化:(a)观测天顶角为 10° ;(b) 观测天顶角为 20° ;(c) 观测天顶角为 30° ;(d) 观测天顶角为 40°

Fig. 4 The variation in the reflectance of sun glint on the sea surface under different observational geometric conditions: (a) observation zenith angle of 10° ; (b) observation zenith angle of 20° ; (c) observation zenith angle of 30° ; (d) observation zenith angle of 40°

90° 、 140° 、 150° 、 160° 、 170° 和 180° ;风速相对太阳方位角 180° ;风速 $2\sim 12$ m/s,间隔 0.5 m/s;折射率 1.36 。图6(a)中,Breon-Henriot模型的反射率在观测相对太阳方位角 180° 时,从 0.65 一直下降到 0.2 左右,趋于稳定;图6(b)中,Ebuchi-Kizu模型的反射率在观测相对太阳方位角 180° 时,从 0.63 一直下降到 0.3 左右,趋于稳定;图6(c)中,Wu模型的反射率在风速约 7 m/s附近出现非连续变化,呈现阶梯函数特征,与另外两模型的光滑变化不同。图6可以看出在观测相对太阳方位角大于 150° 时,三个模型的反射率总体上都随着风速的增大而减小,在观测相对太阳方位角小于 150° 时,三个模型的反射率总体上随着风速增大而缓慢增大。

3.3 风向

风向会改变波浪斜坡面的空间分布,从而影响

方向反射率。风向定义为风向方位角与太阳方位角之间的相对角度。模拟参数设置如下:观测天顶角和太阳天顶角均为 30° ;观测相对太阳方位角设置为 45° 、 90° 、 140° 、 150° 、 160° 、 170° 和 180° ;风速在 0° 至 180° 范围内,以 10° 间隔变化,风速设为 5 m/s;折射率为 1.36 。由于Wu模型与风向无关,此处不予考虑。本文关注的是风向对反射率的影响,采用了各向异性的Breon-Henriot模型和Ebuchi-Kizu模型。图7显示,当观测相对太阳方位角大于 150° 时,两种模型的反射率对风向变化的敏感性较低,但Breon-Henriot模型的反射率低于Ebuchi-Kizu模型;当观测相对太阳方位角小于 150° 且大于 90° 时,两种模型的反射率在风向为 80° 左右的时候分别向上、向下波动,最大波动约为 0.02 ;当观测相对太阳方位角小于 90° 时,两种模型的反射率均非常微小。

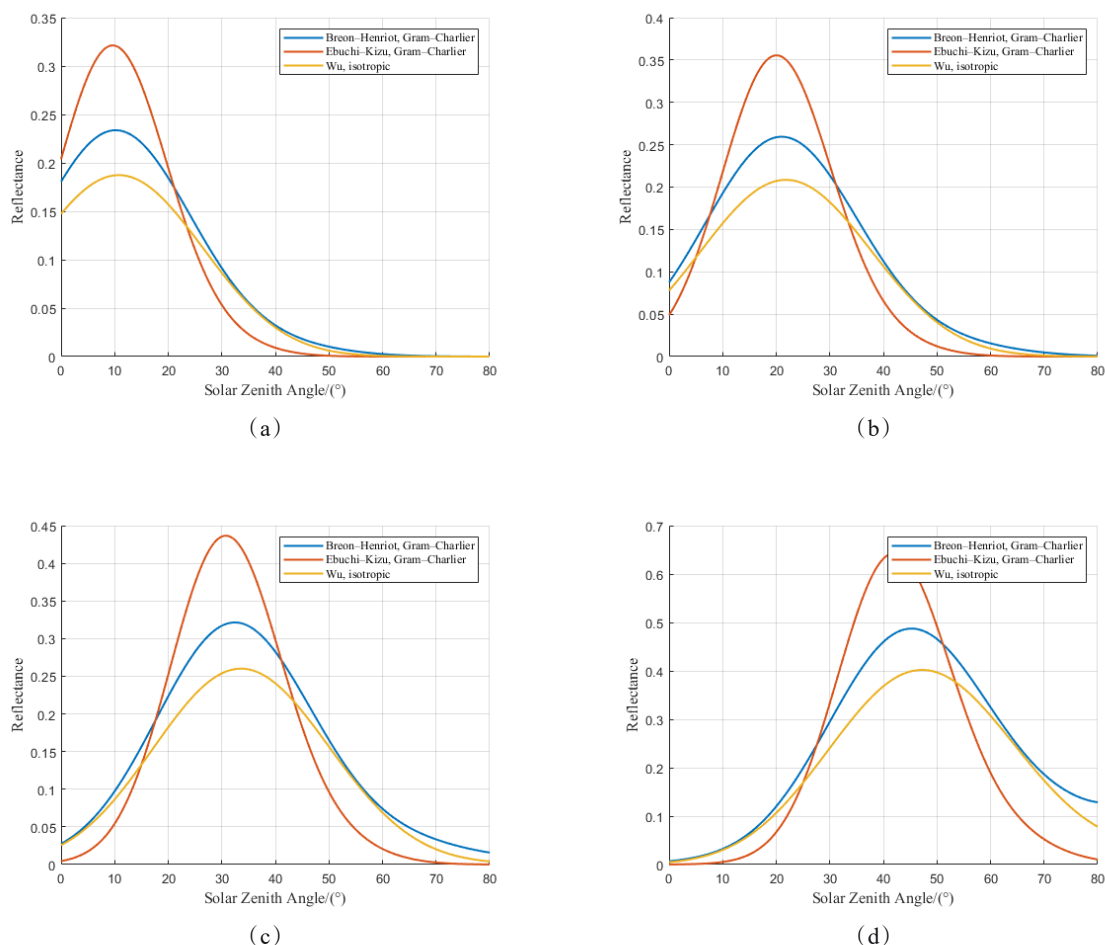


图5 三种模型不同观测天顶角的反射率:(a)观测天顶角为 10° ;(b)观测天顶角为 20° ;(c)观测天顶角为 30° ;(d)观测天顶角为 40°

Fig. 5 Reflectance at different observation zenith angles for three models: (a) observation zenith angle of 10° ; (b) observation zenith angle of 20° ; (c) observation zenith angle of 30° ; (d) observation zenith angle of 40°

可以看出风向对反射率的影响相对较小,而观测相对太阳方位角对反射率的影响更为显著。

3.4 折射率

模拟参数如下:观测天顶角和太阳天顶角均为 30° ;观测相对太阳方位角设置为 180° ;风向为 180° ,风速设为 5 m/s ;折射率在 1.33 至 1.38 范围内,以 0.001 间隔变化^[30]。图8展示了三种模型的反射率与折射率之间的线性关系,对于 $3\sim 5\text{ }\mu\text{m}$,海水的折射率为 $1.364^{[23]}$,此时Ebuchi-Kizu模型的反射率为 0.444 ,Breon-Henriot模型为 0.323 ,Wu模型为 0.295 。折射率与反射率的线性关系在不同模型中表现出不同的斜率,其中Ebuchi-Kizu模型的斜率最大,为 1.995 ;Breon-Henriot模型的斜率为 1.4525 ,Wu模型的斜率为 1.3274 ,二者对折射率的变化反应相对较低。

4 模型比对与分析

为深入探讨三种太阳耀光模型在中红外波段大气层顶辐射模拟中的精度,本文选择了四个月份的遥感影像进行对比分析。通过筛选遥感影像,获取符合条件的海面太阳耀光格网点,并将这些点与再分析数据匹配,利用Modtran进行大气参数模拟。接着,将每个格网点的角度信息和风速输入到三种太阳耀光模型中,并将各项辐射强度代入中红外辐射传输方程中,以计算辐射亮温。最后,将模拟结果与原始影像的辐射亮温数据进行对比。

图9的横坐标是格网点的编号,从中可以看出,Ebuchi-Kizu模型对2023年2月16日和2023年7月1日影像的模拟结果明显高于原始影像的辐射亮温;Wu模型对2023年10月2日影像的模拟结果明

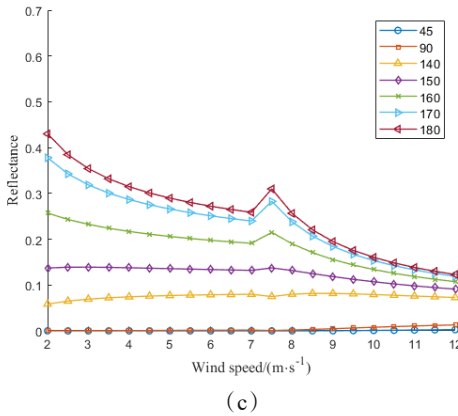
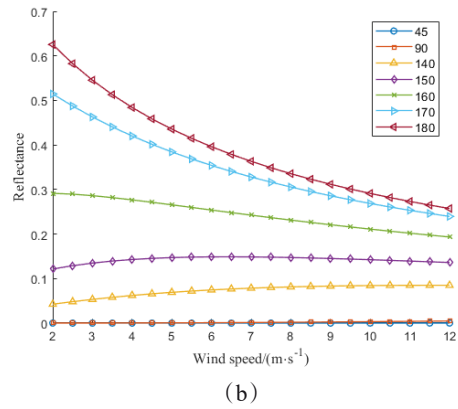
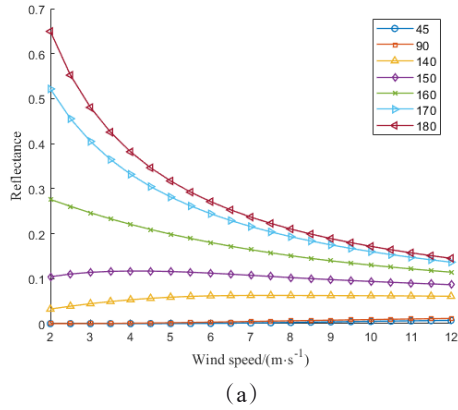


图6 三种模型不同风速的反射率:(a) Breon-Henriot模型;
(b) Ebuchi-Kizu模型;(c) Wu模型

Fig. 6 Reflectance for different wind speeds according to three models: (a) Breon-Henriot model; (b) Ebuchi-Kizu model; (c) Wu model

显低于原始影像的辐射亮温;而 Breon-Henriot 模型在四张影像的模拟结果中,与原始影像的辐射亮温更为接近。图 10 展示了四张影像的观测天顶角与

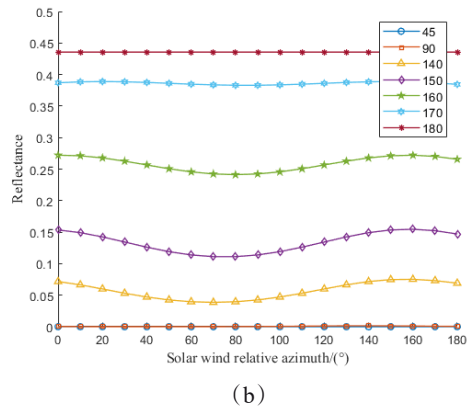
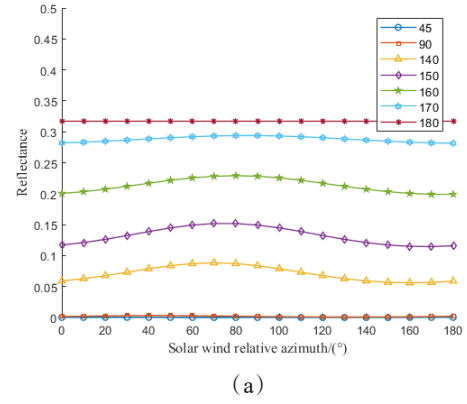


图7 两种模型不同风向的反射率:(a)Breon-Henriot模型;
(b) Ebuchi-Kizu模型

Fig. 7 Reflectance for different wind directions according to two models: (a) Breon-Henriot model; (b) Ebuchi-Kizu model

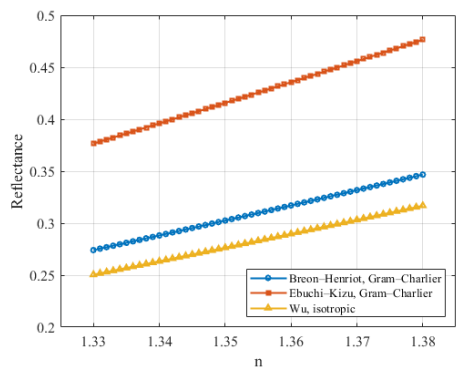


图8 三种模型不同折射率的反射率

Fig. 8 Reflectance at different refractive indices for three models

太阳天顶角的变化(上图)以及观测天顶角与太阳天顶角的差值变化(下图)。图 11 则显示了四张影像的相对太阳方位角与风速的变化,可以看出,

2023年2月16日的风速较为均衡且最快,平均风速约为6 m/s,而2023年10月2日的平均风速最低约为3 m/s。综合分析表明,风速对Ebuchi-Kizu模型的影响显著。在风速较高时,该模型的模拟精度低于风速较慢时的表现。相比之下,Wu模型和Breon-Henriot模型对风速的敏感性较小,表现出相对稳定的模拟结果。

表1展示了三种模型在四张影像中模拟的大气顶层辐射亮温与MODIS观测星上亮温的精度结果,其中Breon-Henriot模型模拟的结果RMSE最大为0.6742 K;Ebuchi-Kizu模型模拟的结果RMSE最大为3.1272 K;Wu模型模拟的结果RMSE最大为2.0208 K,Breon-Henriot模型整体上相较于另外两个模型的模拟结果精度更高,该模型模拟的结果与原始数据的相关系数均在0.9479以上,表明其模拟

结果与实测数据之间具有较强的一致性。结合图11可以观察到,无论风速条件如何变化,Breon-Henriot模型相较于Ebuchi-Kizu模型和Wu模型,均展现出了较高的模拟精度,而对于Ebuchi-Kizu模型在图11(d)平均风速较慢时,模拟精度相对较好,对应表1中的RMSE为1.3314 K;对于Wu模型在图11(a)平均风速较快时,模拟精度相对较好,对应表1中的RMSE为0.7718 K。该情况与上一节的风速敏感性实验结果相一致。对于理论计算值在特定条件下出现较大误差的原因,Ebuchi-Kizu模型的数据集主要集中于亚热带海域的晴朗天气条件,这种环境特异性可能导致其模拟结果的斜率分布与其他模型存在显著差异。此外,Wu模型中的系数可能与海水的动态粘度和表面张力相关,这也可能影响其在不同风速条件下的表现。

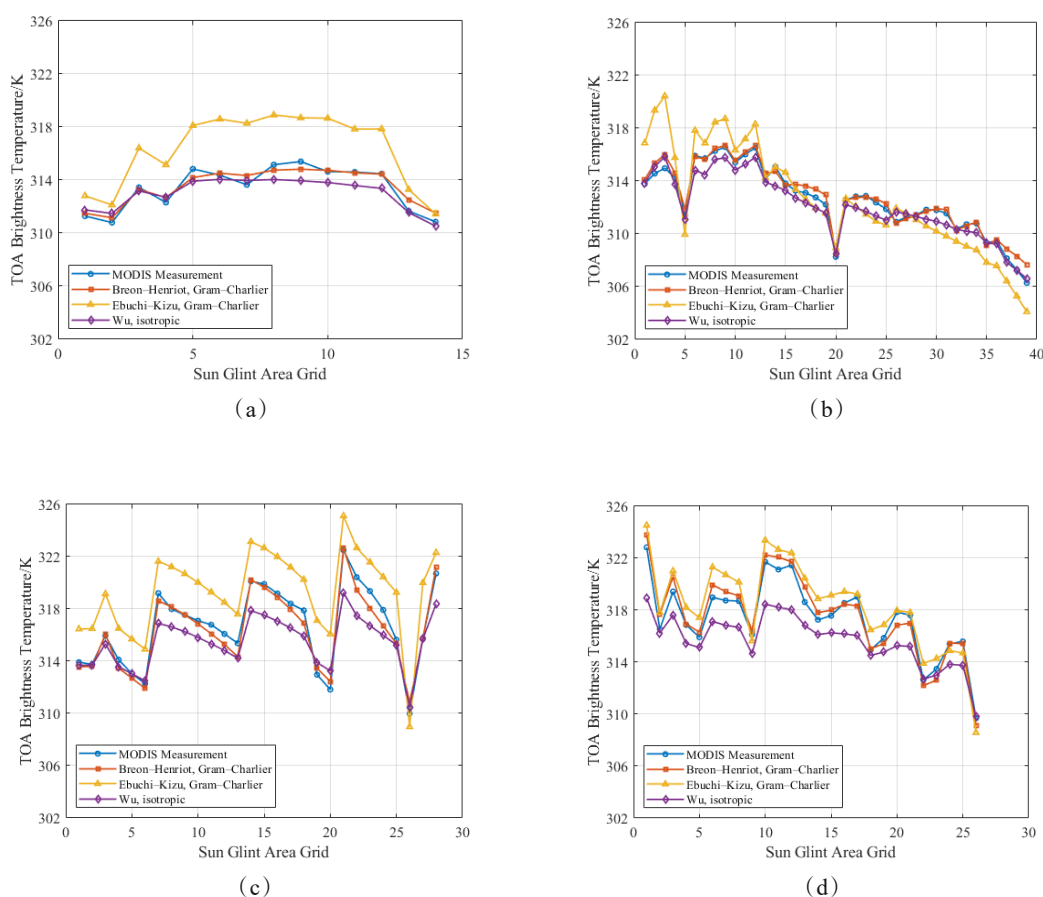


图9 三种模型模拟大气顶层辐射亮温与MODIS观测辐射亮温对比结果:(a)2023年2月16日UTC时间22:30;(b)2023年4月1日UTC时间00:00;(c)2023年7月1日UTC时间01:30;(d)2023年10月2日UTC时间01:00

Fig. 9 Comparison of simulated top-of-atmosphere radiance temperatures from three models with MODIS observed radiance temperatures: (a) February 16, 2023, 22:30 UTC; (b) April 1, 2023, 00:00 UTC; (c) July 1, 2023, 01:30 UTC; (d) October 2, 2023, 01:00 UTC

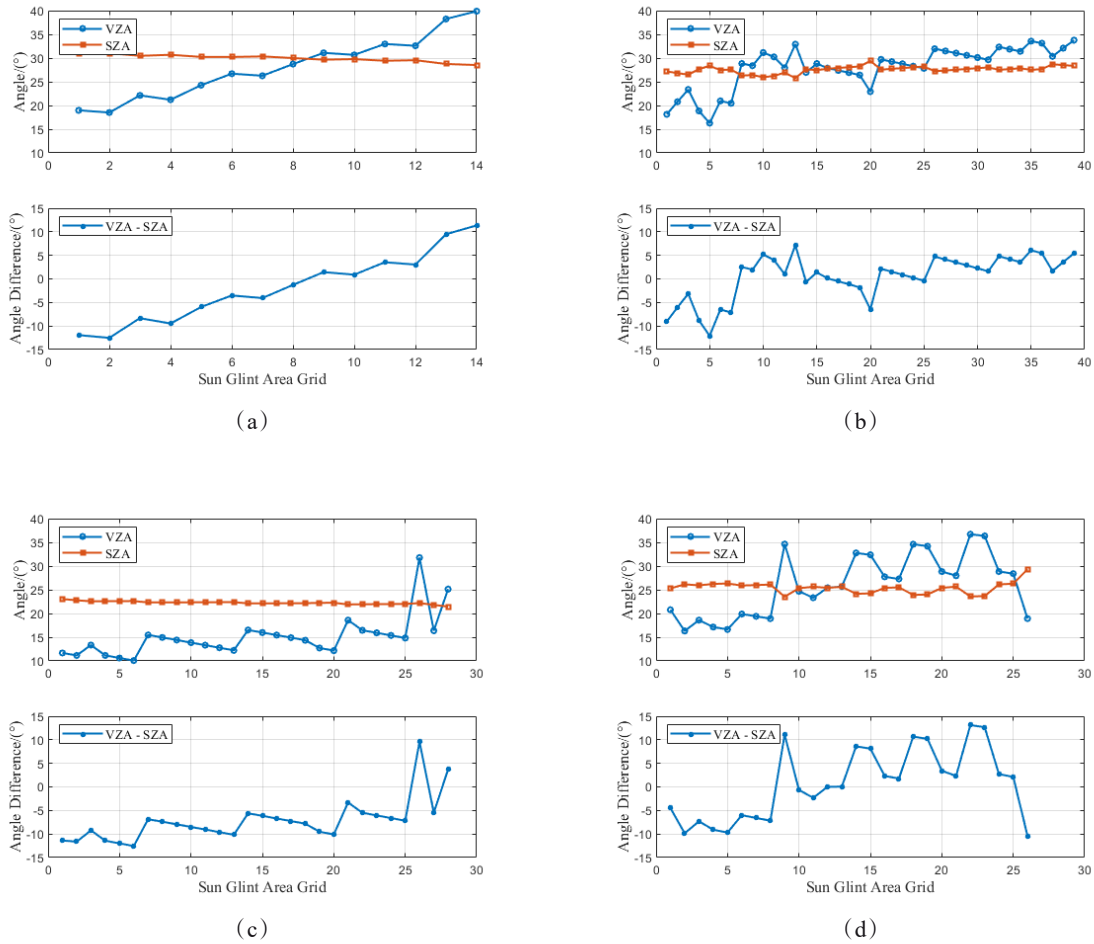


图 10 四张影像的观测天顶角与太阳天顶角变化:(a) 2023 年 2 月 16 日 UTC 时间 22:30; (b) 2023 年 4 月 1 日 UTC 时间 00:00; (c) 2023 年 7 月 1 日 UTC 时间 01:30; (d) 2023 年 10 月 2 日 UTC 时间 01:00

Fig. 10 Variation in observation zenith angles and solar zenith angles for four images: (a) February 16, 2023, 22:30 UTC; (b) April 1, 2023, 00:00 UTC; (c) July 1, 2023, 01:30 UTC; (d) October 2, 2023, 01:00 UTC

5 结论

本文对三种太阳耀光模型在特定区域进行了比较分析。首先,评估了每种模型的敏感性因素,如观测几何条件、风速、风向和折射率,然后将这些模型应用于实际遥感影像进行对比。研究结果表明:

(1)不同模型在中红外波段的反射率表现随着观测几何的变化而有所不同。Ebuchi-Kizu 模型在不同观测天顶角下展现出较高且显著的峰值反射率,其反射率分布相对狭窄。Breon-Henriot 模型与 Wu 模型的反射率峰值较低,但 Breon-Henriot 模型的反射率峰值普遍高于 Wu 模型。

(2)Breon-Henriot 和 Ebuchi-Kizu 模型在观测相对太阳方位角 180° 时,反射率逐渐下降并趋于稳

定。Wu 模型在约 7 m/s 风速处表现出非连续变化。整体上,观测相对太阳方位角大于 150° 时,所有模型的反射率随着风速增加而减小;而在相对太阳方位角小于 150° 时,反射率则随着风速增加而缓慢上升。

(3)风向对反射率的影响较小,而观测相对太阳方位角的变化对反射率的影响更为显著。观测相对太阳方位角大于 150° 时,反射率对风向变化不敏感;在相对太阳方位角小于 150° 时,反射率会有波动,但风向对这些波动的影响有限。

(4)在本文中,Ebuchi-Kizu 模型的反射率对折射率变化的响应最为敏感,显著高于 Breon-Henriot 模型和 Wu 模型。相比之下,Breon-Henriot 模型和 Wu 模型对折射率变化的响应较弱,反射率也较低。

(5)在对四张遥感影像的模拟中,尽管在不同

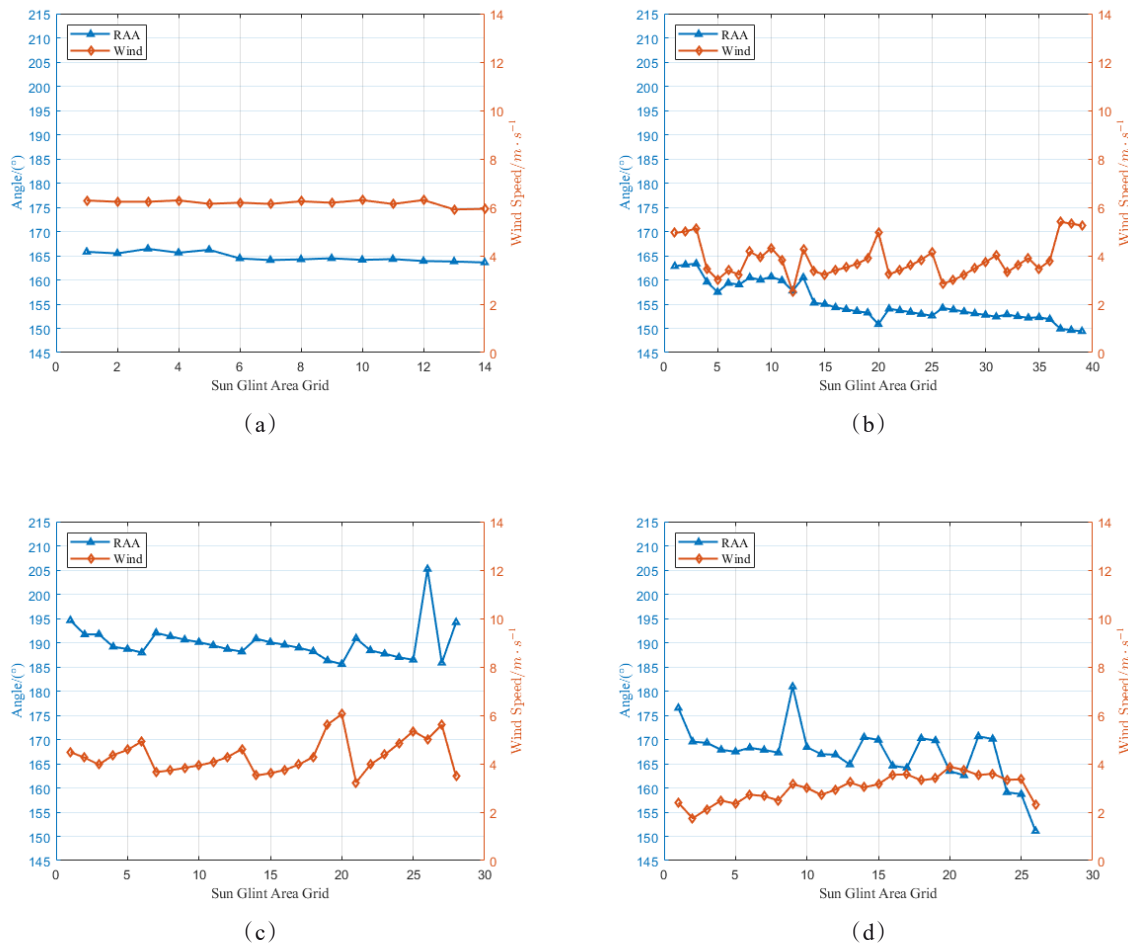


图 11 四张影像的相对方位角与风速变化:(a) 2023 年 2 月 16 日 UTC 时间 22:30; (b) 2023 年 4 月 1 日 UTC 时间 00:00; (c) 2023 年 7 月 1 日 UTC 时间 01:30; (d) 2023 年 10 月 2 日 UTC 时间 01:00

Fig. 11 Variation in relative azimuth angles and wind speeds for four images: (a) February 16, 2023, 22:30 UTC; (b) April 1, 2023, 00:00 UTC; (c) July 1, 2023, 01:30 UTC; (d) October 2, 2023, 01:00 UTC

表 1 三种模型模拟大气层顶辐射亮温与 MODIS 观测辐射亮温对比的精度结果

影像		精度指标	Breon-Henriot 模型	Ebuchi-Kizu 模型	Wu 模型
MOD021KM. A2023047. 2230. 061. 2023048191622		R2	0. 9479	0. 9464	0. 8842
		RMSE	0. 4568	3. 1272	0. 7718
MOD021KM. A2023091. 0000. 061. 2023091131723		R2	0. 9785	0. 8903	0. 9595
		RMSE	0. 4558	1. 8162	0. 6930
MOD021KM. A2023182. 0130. 061. 2023182131652		R2	0. 9679	0. 9155	0. 9606
		RMSE	0. 6148	2. 8462	1. 6674
MOD021KM. A2023275. 0100. 061. 2023275131502		R2	0. 9722	0. 9476	0. 9411
		RMSE	0. 6742	1. 3314	2. 0208

的观测几何角度和风速条件下,Ebuchi-Kizu 模型和 Wu 模型的精度有所波动,但 Breon-Henriot 模型在所有条件下均保持较高的精度,验证了其在中红外

大气层顶辐射亮温模拟中的优越性。
Breon-Henriot 模型、Ebuchi-Kizu 模型和 Wu 模型最初是应用于可见光及短波红外的太阳耀光校

正, 本文通过验证并拓展了这些太阳耀光模型的应用范围, 从传统的可见光及短波红外波段延伸至中红外波段, 此举旨在为中红外辐射传输提供新的理论支撑, 补充并完善中红外正向模型体系, 从而确保长时间序列观测数据的一致性与可靠性。这将有助于提升卫星中红外产品在气候变化监测、地表温度动态分析等领域的应用效能与准确性。

References

- [1] Kaufman Y J, Remer L A. Detection of forests using mid-IR reflectance: An application for aerosol studies [J]. IEEE Transactions on Geoscience and Remote Sensing, 1994, 32(3): 672-683.
- [2] Wu xing, Zhang Xia, Sun Xue-Jian, et al. Radiation quality evaluation of Spark hyperspectral satellite image [J]. Remote Sensing Technology and Application, 2018, 33(2): 233-240.
吴兴, 张霞, 孙雪剑, 等. SPARK 卫星高光谱数据辐射质量评价[J]. 遥感技术与应用, 2018, 33(2): 233-240.
- [3] Chen Xing-Feng, Liu Li, Li Jia-guo, et al. Application and research progress of fire monitoring using satellite remote sensing [J]. Journal of Remote Sensing (Chinese), 2020, 24(5): 531-542.
陈兴峰, 刘李, 李家国, 等. 卫星遥感火点监测应用和研究进展[J]. 遥感学报, 2020, 24(5): 531-542.
- [4] Qin Xian-Lin, Li Xiao-Tong, Liu Shu-Chao, et al. Forest fire early warning and monitoring techniques using satellite remote sensing in China [J]. Journal of Remote Sensing (Chinese), 2020, 24(5): 511-520.
覃先林, 李晓彤, 刘树超, 等. 中国林火卫星遥感预警监测技术研究进展[J]. 遥感学报, 2020, 24(5): 511-520.
- [5] Liu Yin-Nian. Visible-shortwave infrared hyperspectral imager of GF-5 satellite [J]. Spacecraft Recovery and Remote Sensing, 2018, 39(3): 25-28.
刘银年. “高分五号”卫星可见短波红外高光谱相机的研制[J]. 航天返回与遥感, 2018, 39(3): 25-28.
- [6] Zhang Bing. Advancement of hyperspectral image processing and information extraction [J]. Journal of Remote Sensing, 2016, 20(5): 1062-1090.
张兵. 高光谱图像处理与信息提取前沿[J]. 遥感学报, 2016, 20(5): 1062-1090.
- [7] Liu Y, Zhang W, Zhang B. Top-of-atmosphere image simulation in the 4.3 μm Mid-infrared Absorption Bands [J]. IEEE Transactions on Geoscience and Remote Sensing, 2015, 54(1): 452-456.
- [8] Jing Xin, Yan Lei, Hu Xiu-Qing, et al. NPP/VIRS solar reflectance bands radiation validation based on mid-infrared reference standard on sea surface sun glint sites [J]. Journal of Infrared and Millimeter Waves, 2017, 36(6): 694-700.
景欣, 晏磊, 胡秀清, 等. 基于海表耀斑中红外基准 NPP/VIRS 反射通道在轨验证[J]. 红外与毫米波学报, 2017, 36(6): 694-700.
- [9] Li Wei-Wei, Li Yu-Meng, Li Tong-Ji. Research on prediction technology of sun glint region in HY-1C satellite image [J]. Journal of Ocean Technology, 2023, 42(3): 1-8.
李尉尉, 李雨萌, 李铜基. HY-1C 卫星影像中太阳耀斑区域的预测技术研究[J]. 海洋技术学报, 2023, 42(3): 1-8.
- [10] Cox C, Munk W. Measurement of the roughness of the sea surface from photographs of the sun's glitter [J]. Josa, 1954, 44(11): 838-850.
- [11] Cox C.; Munk W. Statistics of the sea surface derived from sun glitter [J]. J. Mar. Res., 1954, 13: 198-227.
- [12] Cox C, Munk W. Slopes of the sea surface deduced from photographs of sun glitter [J]. 1956, 6, 401-488.
- [13] Wu J. Mean square slopes of the wind-disturbed water surface, their magnitude, directionality, and composition [J]. Radio Science, 1990, 25(1): 37-48.
- [14] Mermelstein M D, Shettle E P, Takken E H, et al. Infra-red radiance and solar glint at the ocean - sky horizon [J]. Applied Optics, 1994, 33(25): 6022-6034.
- [15] Shaw J A, Churnside J H. Scanning-laser glint measurements of sea-surface slope statistics [J]. Applied Optics, 1997, 36(18): 4202-4213.
- [16] Ebuchi N, Kizu S. Probability distribution of surface wave slope derived using sun glitter images from geostationary meteorological satellite and surface vector winds from scatterometers [J]. Journal of Oceanography, 2002, 58: 477-486.
- [17] Br  on F M, Henriot N. Spaceborne observations of ocean glint reflectance and modeling of wave slope distributions [J]. Journal of Geophysical Research: Oceans, 2006, 111(C6).
- [18] Jing Xin, Hu Xiu-Qing, Zhao Shuai-Yang, et al. The sunglint area reflectance calculation of VIRS middle infrared channel in South Indian Ocean based on the improved nonlinear split window model [J]. Spectroscopy and Spectral Analysis, 2017, 37(2): 394-402.
景欣, 胡秀清, 赵帅阳, 等. 基于改进非线性劈窗算法的 VIIRS 中红外海面耀斑区反射率计算[J]. 光谱学与光谱分析, 2017, 37(2): 394-402.
- [19] Zhao H, Ji Z, Zhang Y, et al. Mid-infrared imaging system based on polarizers for detecting marine targets covered in sun glint [J]. Optics Express, 2016, 24(15): 16396-16409.
- [20] Li Yan-Song, Zhao Hui-Jie, Li Na, et al. Detection of marine targets covered in sun glint based on mid-infrared polarization [J]. Chinese Journal of Lasers, 2022, 49(19): 1910004.
李岩松, 赵慧洁, 李娜, 等. 基于中红外偏振的海面太阳耀光背景下的目标探测[J]. 中国激光, 2022, 49(19): 1910004.
- [21] Kay S, Hedley J D, Lavender S. Sun glint correction of high and low spatial resolution images of aquatic scenes: a review of methods for visible and near-infrared wavelengths [J]. Remote Sensing, 2009, 1(4): 697-730.
- [22] Gordon H R. Atmospheric correction of ocean color imagery in the earth observing system era [J]. Journal of Geophysical Research: Atmospheres, 1997, 102 (D14): 17081-17106.
- [23] Wang Yan, Xie Xiao-Fang, Sun Hai-Wen, et al. Simulation of dynamic infrared sea scene in mid band [J]. Infrared and Laser Engineering, 2015, 44(12): 3604.
王彦, 谢晓方, 孙海文, 等. 中波段动态海洋红外视景

- 仿真[J]. 红外与激光工程, 2015, 44(12): 3604.
- [24] Deschamps P Y, Bréon F M, Leroy M, et al. The POLDER mission: Instrument characteristics and scientific objectives [J]. IEEE Transactions on Geoscience and Remote Sensing, 1994, 32(3): 598–615..
- [25] Hersbach H. Global reanalysis: goodbye ERA - Interim, hello ERA5 [J]. ECMWF Newsletter, 2019, 159: 17.
- [26] Xue Ya-Nan, Ma Ling-Ling, Wang Ning, et al. Accuracy evaluation of the satellite thermal infrared radiometric calibration method based on ERA5 ocean re-analysis data [J]. National Remote Sensing Bulletin, 2023, 27(5): 1150–1165.
薛亚楠, 马玲玲, 王宁, 等. 基于ERA5海洋再分析资料的卫星热红外辐射定标方法精度评估[J]. 遥感学报, 2023, 27(5): 1150–1165.
- [27] Berk A, Bernstein L S, Anderson G P, et al. MODTRAN cloud and multiple scattering upgrades with application to AVIRIS [J]. Remote Sensing of Environment, 1998, 65(3): 367–375.
- [28] Jing Xin, Yan Lei, Hu Xiu-Qing, et al. NPP/VIIRS solar reflectance bands radiation validation based on mid-infrared reference standard on sea surface sun glint sites [J]. Journal of Infrared Millimeter Waves, 2017, 36(6): 694–700
景欣, 晏磊, 胡秀清, 等. 基于海表耀斑中红外基准NPP/VIIRS 反射通道在轨验证[J]. 红外与毫米波学报, 2017, 36(6): 694–700.
- [29] Chen Xing-feng, Gu Xing-fa, Cheng Tian-hai, et al. Simulation and analysis of polarization characteristics for real sea surface sunglint [J]. Spectroscopy and Spectral Analysis, 2011, 31(6): 1648–1653.
陈兴峰, 顾行发, 程天海, 等. 真实海洋表面的太阳耀光偏振辐射特性仿真与分析[J]. 光谱学与光谱分析, 2011, 31(6): 1648–1653.
- [30] Harmel T, Chami M, Tormos T, et al. Sunglint correction of the Multi-Spectral Instrument (MSI) -SENTINEL-2 imagery over inland and sea waters from SWIR bands [J]. Remote Sensing of Environment, 2018, 204: 308–321.