doi: 10.15940/j.cnki.0001-5245.2022.01.011

基于深度学习的太阳F_{10.7}辐射通量的短期预报 研究^{*}

高扬 吕建永† 王明‡ 李婧媛 熊雅婷 彭光帅

(南京信息工程大学空间天气研究所南京 210044)

摘要 $F_{10.7}$ 太阳辐射通量作为输入参数被广泛运用于大气经验模型、电离层模型等空间环境模型,其预报精度直接影响航天器轨道预报精度.采用时间序列法统计了太阳辐射通量 $F_{10.7}$ 指数和太阳黑子数(SSN)的关系,给出了两者之间的线性关系,在此基础上提出了一种基于长短时记忆神经网络(Long and Short Term Memory,LSTM)的预报方法,方法结合了54 d太阳辐射通量指数和SSN历史数据来对 $F_{10.7}$ 进行未来7 d短期预报,并与其他预报方法的预报结果进行了比较,结果表明: (1)所建短期预报7 d方法模型的性能优于美国空间天气预报中心(Space Weather Prediction Center, SWPC)的方法,预测值和观测值的相关系数(CC)达到0.96,同时其均方根误差约为11.62个太阳辐射通量单位(sfu),预报结果的均方根误差(RMSE)低于SWPC,下降约11%; (2)对预测的23、24周太阳活动年结果统计表明,太阳活动高年的第7 d $F_{10.7}$ 指数预报平均绝对百分比误差(MAPE)最优可达12.9%以内,低年最优可达2.5%以内; (3)联合SSN的LSTM结果和仅使用单变量 $F_{10.7}$ 的LSTM结果对比显示,新引入的SSN在改进LSTM预测方面是有效的,并且这两个模型的RMSE较SWPC分别低约11%和5%.

关键词 太阳:射电辐射,太阳:黑子,方法:数据分析 中图分类号: P162; 文献标识码: A

1 引言

空间天气的主要源头是太阳活动,太阳活动的 监测和预报对人类社会发展具有重要价值.预报的 时效性、准确性和规范性直接关系到能否有效避 免恶劣空间天气对人类社会带来的巨大危害.因 此对源头太阳活动的长期监测和预报显得尤为重 要,太阳活动及其对近地空间的影响也一直是空 间天气预报业务领域重要的研究课题.其中F_{10.7}和 太阳黑子无疑是太阳活动的最重要的两个指标. F_{10.7}指数(也称为渥太华指数或Covington指数)为 10.7 cm的太阳辐射通量,是日冕上所有源区的总 射电辐射通量值,为一个极好的太阳活动指示 器,反映了太阳活动性的强弱,单位为sfu (1 sfu = 10^{-22} W·m⁻²·Hz⁻¹). $F_{10.7}$ 包含太阳活动区的变 化信息,通常被人们称为太阳 $F_{10.7}$ 指数,它是记 录太阳活动时间最长的3个指数之一.事实证明, $F_{10.7}$ 指数在确定和预测空间天气方面非常有价值. 在许多高层大气模型和磁层模型中有广泛的科学 应用,其长期数据记录提供了6个太阳活动周期的 气候信息.而且,由于 $F_{10.7}$ 可以在所有天气条件下 从地面准确可靠地进行测量,是一个非常可靠的数

²⁰²¹⁻⁰⁴⁻¹²收到原稿, 2021-05-11收到修改稿

^{*}国家自然科学基金项目(41974190、42030203)资助

[†]jylu@nuist.edu.cn

[‡]mingwang@nuist.edu.cn

据集,几乎没有间隔或校准问题.

*F*_{10.7}是大气密度模型的输入参数,对其准确预 报尤为重要,目前围绕*F*_{10.7}指数的短、中、长期预 报是世界各地空间天气预报机构的重要业务,其中 以未来几天的短期预报为必备内容.目前对*F*_{10.7}的 预报主要类型有两种:自回归分析方法和大数据结 合机器深度学习.

1985年, Mordvinov^[1]开发了一个乘法自回归 模型来预测F10.7的月值. 2005年, Zhong等^[2]采用 奇异谱分析信号处理技术结合相似周期法预测太 阳活动低年的未来27 d F107,选取了2004年5月 的31 d数据作测试,其预测的平均相对误差为14%, 中期预报结果优于美国空军(AAF). 2008年, Zhao等^[3]通过研究太阳黑子数(SSN)和 $F_{10.7}$ 的关 系,根据前3 yr的线性回归斜率与F10.7最大值之间 的关系,构造了一种预测F10.7年最大值的F10.7长 期预报方法. 2010年, Liu等^[4]采用了54阶自回归 模型,利用前750 d历史数据拟合出的模型预测 太阳活动峰年的27 d F_{10.7}, 选取了2005—2007年 间的612 d数据进行测试,其中期预报的平均相 对误差为19.6%,预报结果和AAF相当. 2014年, Wang等^[5]采用了自回归方法,利用前135 d历史 数据拟合模型后给出了后54 d的中期预报, 其27 d预测结果和54阶自回归模型相当,但使用的参数 和需要的历史资料都明显减少.由于各个活动区域 的随机出现和复杂演化, F10.7指数在震荡时间范围 内的幅度及其周期都在不断发生变化,因此目前采 用了传统的数学统计以及信号频谱分析等手段来 提高预报准确性的能力有限.

机器学习因其在数据处理中的出色性能日益 受到重视,也应用到太阳活动的研究中.机器学习 的产生和发展主要经历了两个阶段:传统的机器 学习阶段和深度学习阶段.1998年,Zen等^[6]首先 提出了基于人工神经网络来预报未来1个月的月 均F_{10.7}指数,模型中的输入量不仅使用了F_{10.7}历史 数据而且加入了前一个太阳活动周期的一些统计 信息.2001年,Chatterjee等^[7]采用了双层隐藏层单 元的神经网络,通过对一个太阳活动周数据的拟合 方式实现了一个可以利用11 d的历史数据来预报未 来1 d F_{10.7}指数的动态模型.2009年,Huang等^[8]提 出使用支持向量回归(Support Vector Regression, SVR)对2002—2006年太阳活动低年进行预测,一 日预报最优平均绝对百分比误差(MAPE)为2.71%. 以上传统的机器学习模型确实能在一定条件下解 决部分问题,但因为其本身是浅层(只有一层或两 层),因此不能更深入学习到数据隐藏的信息,尤其 是时间序列周期的复杂变化.为了解决模型如何学 习到大数据复杂性的问题,深度学习出现了,并开 始应用到其他各个领域.

2018年, Wang等^[9]提出使用长短时记忆神经 网络(Long and Short-Term Memory, LSTM), 建 立了一个包含90个神经元的隐藏层,采用1959— 2013年间55 vr共5个完整的太阳活动周作为训 练集,并将1957—1958年峰年数据作为测试集1, 2014—2015年谷年数据作为测试集2. 测试集1和测 试集2的7 d预报相对误差结果分别为12%和11%, 27 d预报分别为14%和12%. 不同于以往的研究, 在深度学习中,预测的输入和输出值之间的关 系不需要假设. 神经网络对复杂的太阳活动有 很强的描述能力. LSTM模型可以一次训练、固 定参数,大大简化了日常预报,同时有利于模型 在其他相关的应用中推广,首次实现自动化预 报的工作. 在2020年, Okon等^[10]利用反馈神经网 络(BPNN)研究了SSN与F10.7的关系,把太阳活动 周期划分为4个阶段,并在每阶段选取了70%数 据作为训练集,剩下的作为预测集.结果表明利 用SSN可以预测 F_{107} ,其预测集均方根误差最优约 为13.68个太阳辐射通量单位.

F_{10.7}指数的预报从传统机器学习到深度学习 的演变,也是从监督学习到无监督学习的进步,让 深度学习算法自动学习大数据的内在复杂关系, Bruevich等^[11]、Lukianova等^[12]和Tapping等^[13]的 研究显示了SSN、太阳黑子面积、极紫外辐射等 太阳活动评价指标对F_{10.7}的预报具有积极意义. Wang等^[9]在总结和讨论中对模型的后续改进建议 中也提到,通过深度学习可以将这些数值指标直 接整合到模型中,而LSTM作为深度学习时间序列 模型的典型代表,能够直接从海量数据自动学习 有效特征.与传统方法相比,LSTM将这些信息融 合要容易得多.SSN有更长的历史记录和更明显的 太阳活动特征,但当前对于*F*_{10.7}预报,还未有人尝试把SSN引入到LSTM模型中,而这也是本工作的尝试.

本 文 的 结 构 如 下: 第2节 介 绍 数 据 来 源 和LSTM模 型; 第3节 介 绍 时 间 序 列 统 计 分 析*F*_{10.7}指标和SSN两者的关系; 第4节介绍模型的 构建和模型预报结果的对比研究; 最后为结语.

2 数据和方法

2.1 数据来源

本研究需要用到的数据包括 $F_{10.7}$ 和SSN. $F_{10.7}$ 指数数据可以从美国国家海洋和大气管 理局等机构的网站下载(ftp://ftp.ngdc.noaa.gov, www.celestrak.com). SSN来自于http://www.sidc .be/silso/datafiles.这些数据公布的时间长短 不一,我们首先选取公共时间点1957年10月1日 至2020年12月31日的2.3万个数据(包含19-24的5个 太阳活动周时间).其次为了和美国空间天 气预报中心(SWPC)的结果进行对比,我们选 择1957年10月1日至1992年12月31日36 yr的数据作 为训练集,1993年1月1日至2020年12月31日28 yr的 数据作为预测集.

2.2 LSTM

深度神经网络(DNN)是机器学习模型,已经成功地解决了许多问题,如语音识别和图像目标识别.然而,由于DNN是直接预测序列,常用的DNN体系结构(如前馈神经网络)并不适合连续预测序列.这种网络只根据当前的输入产生预测,与任何先前的输入无关,因此忽略了时间序列问题中存在的时间依赖性.因此,循环神经网络(RNN)提供了一种解决方案,即使用内部状态以连续的时间步长来记忆信息.

传统的循环神经网络模型主要使用梯度反向 传播算法进行训练,这种方法会导致较长序列的梯 度消失问题.因此,长短时的记忆神经网络是一种 循环式记忆神经网络的形式,专门为了克服这种梯 度性能消失的问题产生,是一个能够存储更长时间 信息的模型.这些长短时的记忆神经网络是由单元 组成,单元包含对信息流执行操作的内部机制门. 这些门背后的一般思想是,它们学习给定序列中的 哪些数据是有意义应该保存的,哪些数据是可以忘 记的.这样一来相关信息可以通过更长的序列传 递,因此,模型可以做出更好的预测.

如图1,这是一个包含了3个交互层的LSTM重 复模块.上方从左到右的黑线表示单元状态,可以 控制信息流并且把信息传输到下一个时刻状态.圈 中代表的是逐点算子(pointwise operation),矩形 框中表示的是学习到的神经网络层.合并的线表 示向量连接,分开的线表示向量复制,其中 i_t 、 f_t 、 o_t 分别是t时刻的输入门、遗忘门和输出门, C_t 、 \tilde{C}_t 分别是t时刻的输入量, $\sigma(x)$ 和tanh(x)分别代 表sigmoid和tanh激活函数, x_t 和 h_t 分别表示t时刻 的输入向量和隐藏层向量.

LSTM单元结构一般需要包含3个门,即 i_t 、 f_t 和 o_t ,通过这3个门来控制神经单元或者增加 单元信息,从而我们可以同时实现记忆和遗忘 的功能.Yang等^[14]对此进行了详细的描述,这 里予以简单介绍.门作为信息选择性通过结构 由sigmoid和tanh激活函数以及点乘操作组成.sigmoid激活函数表达式为

$$\sigma(x) = \frac{1}{(1 + e^{-x})},$$
 (1)

tanh函数表达式为

$$tanh(x) = \frac{e^x - e^{-x}}{e^x + e^{-x}},$$
(2)

激活函数给神经元引入非线性元素,使神经网络能够学习到非线性关系,提高神经网络预测模型 对*F*_{10.7}指数预测的适用性.LSTM神经网络工作过程如下:

步骤1:选择丢弃哪些我们从上一个状态中得 到的信息.遗忘门决定了哪些信息要保留,哪些信 息要忘记.首先对 x_t 和 h_{t-1} 进行加权和偏置, W_f 和 b_f 分别为遗忘门的权重和偏置量,它通过一个 sigmoid激活函数 $\sigma(x)$ 传递信息,该函数赋值于0到1 之间,一个值接近1表示保留该信息,而接近0的值 表示忘记,表达式为

$$\boldsymbol{f}_t = \sigma(\boldsymbol{W}_{\mathrm{f}}[\boldsymbol{x}_t, \, \boldsymbol{h}_{t-1}] + \boldsymbol{b}_{\mathrm{f}}) \,. \tag{3}$$



Fig. 1 Structure diagram of LSTM neural network

步骤2:更新信息.同样以上一个时刻h_{t-1}及 当前输入x_t作为输入进行加权和偏置,分别通过 sigmoid和tanh激活函数信息,产生[0,1]之间的输 入控制量 i_t 和[-1, 1]之间的输入量 \tilde{C}_t , i_t 用于控制 \widetilde{C}_t 叠加到状态量中的程度,其计算公式为

$$\boldsymbol{i}_t = \sigma(\boldsymbol{W}_{\mathrm{i}}[\boldsymbol{x}_t, \boldsymbol{h}_{t-1}] + \boldsymbol{b}_{\mathrm{i}}), \qquad (4)$$

$$\widetilde{\boldsymbol{C}}_t = \tanh(\boldsymbol{W}_{\mathrm{c}}[\boldsymbol{x}_t, \boldsymbol{h}_{t-1}] + \boldsymbol{b}_{\mathrm{c}}),$$
 (5)

式中Wi和Wc分别代表输入门和控制单元权重, bi 和b。分别是输入和控制单元偏置.

步骤3: 决定模型输出. 将ft与上一时刻状态 量 C_{t-1} 及输入控制量 i_t 与输入量 \tilde{C}_t 分别按元素相 乘,得到保存历史信息的当前时刻状态量 C_t ,其计 算公式为

$$\boldsymbol{C}_t = \boldsymbol{f}_t \odot \boldsymbol{C}_{t-1} + \boldsymbol{i}_t \odot \widetilde{\boldsymbol{C}}_t, \qquad (6)$$

式中①表示按元素相乘. 通过sigmoid激活函数控制 h_{t-1} 及 x_t 得到 o_t ,使用tanh激活函数将 C_t 压缩到 [-1, 1]之间, 再与产生的 o_t 按元素相乘得到 h_t , 计 算公式为

$$\boldsymbol{o}_t = \sigma(\boldsymbol{W}_{\mathrm{o}}[\boldsymbol{x}_t, \boldsymbol{h}_{t-1}] + \boldsymbol{b}_{\mathrm{o}}), \qquad (7)$$

$$\boldsymbol{h}_t = \boldsymbol{o}_t \odot \tanh(\boldsymbol{C}_t) \,, \tag{8}$$

其中W。和b。分别为输出门权重和偏置. 最后对隐 藏状态量 h_t 进行加权和偏置得到预测值 y_t , 计算公 式为

$$\boldsymbol{y}_t = \boldsymbol{W}_{\mathrm{o}} \boldsymbol{h}_t + \boldsymbol{b}_{\mathrm{o}} \,. \tag{9}$$

F_{10.7}和SSN时间序列特征分析 3

本文在构建模型之前先要对F10.7和SSN的时 间序列进行分析. 它们的时间序列是有序的观测 值序列,通常是按照时间观测的,符合魏武雄[15]在 《时间序列分析》一书中对时间序列的特征总结, 即时间序列的本质特征为观测值是相互依赖或者 相关的,且观测值是有序的. F107和SSN序列满足 以上特征:观测值有约11 vr的周期,观测值是相互 依赖且有序的,具体见图2.



Fig. 2 Time series of $F_{10.7}$ and sunspot number

从图2可见,数据包含了5-6个太阳活动周期的 数据,我们可以发现以下两点: (1) *F*_{10.7}和SSN在整 体的波动趋势上一致,都准确地反映了太阳活动的 周期性变化,呈现出约11 yr周期的周期循环; (2)两 者在局部上呈现细微的差异性,SSN的波动幅度 比*F*_{10.7}要大,周期特征更加明显.图3是*F*_{10.7}和SSN 的一元线性拟合图.为了更具体地表示两者的关 系,我们根据Okon等^[10]所言两者存在线性关系,结 合我们的数据对两者进行线性拟合并进行了显著 性检验.可以看到绝大多数的点散落在拟合直线 周围,此外通过观察可以看到在SSN约为60处有一个略偏离拟合曲线的点达到了250左右,本着科学严谨的原则,不对这个略微离群点进行处理. $F_{10.7}$ 和SSN线性拟合相关性分析结果如下:(1)建立两者的经验公式, $F_{10.7} = 0.602 \times SSN + 66.765$;(2)建立的线性模型拟合优度*R*-square为0.91并且*p*值检验小于0.01,明显通过检验.在数值上更进一步显示出两者存在紧密联系,都是太阳活动的一种具体表现.因此我们接下来尝试联合SSN建立多变量LSTM (M-LSTM)模型.



图 3 F10.7和SSN的线性拟合公式和显著性检验



4 深度学习F_{10.7}预报模型的构建和 预报结果的对比

4.1 联合SSN的M-LSTM模型建模

本节基于建立的联合SSN的M-LSTM模型对 F_{10.7}进行7 d短期预测,实现过程如图4所示,具体 实验步骤如下:

(1)获取F_{10.7}和SSN的数据, 对数据进行缺值检 查、描述性分析以及标准化等预处理措施; (2)对 预处理过后的数据集按时间1993年前后划分成训 练集和预测集; (3)针对训练集数据特点, 首先需要 选取训练模型、确定模型结构,通过训练数据确定 LSTM的网络层数以及初始值等参数;(4)在迭代的 过程中选取最佳训练模型并进行保存;(5)利用预 测集作为模型的输入,将获得的输出和实际值进行 比对实验,并统计实验结果,按年分类和SWPC进 行对比.

建模首先要进行模型参数确定和分析.考虑 到太阳活动表现出中短时间尺度平均27 d的周期 性变化特征,而模型的输入需要包含至少一个完 整的太阳自转周期的信息,为降低太阳一个自转 周期27 d内可能出现异常值的影响,本工作采用了 两个太阳自转周期54 d作为模型的输入.对未来7 d的F_{10.7}预报.本文所提出的联合SSN的深度神经 网络模型是基于PyTorch深度学习框架实现的,主 要是通过Adam梯度下降优化算法对LSTM进行优 化,并自动学习记忆时间序列的特征生成最优模 型,最后通过全连接层后进行结果预测.所以我们 在预测时使用标准化后的均方误差(MSE)作为损 失函数在模型中训练性能的评价标准(两者曲线一 起下降最优).用量变的形式呈现出随着不断迭代, 模型通过Adam算法梯度下降不断优化减少Loss值 的过程.训练集和测试集的损失值见图5.



图 4 联合SSN的M-LSTM神经网络模型训练及预测流程图

Fig. 4 The training and prediction flow chart of multivariable LSTM neural network combined with sunspot number

训练集通过37次迭代Loss值从最初的0.0048迅速降低到17次迭代后的0.002564,并稳定缓慢地不断下降直到迭代30次后达到最优值0.002418,随后缓慢波动趋于平稳.而测试集通过36次迭代Loss值从最初的0.002617迅速降低到16次迭代后的0.001433,并稳定缓慢地不断下降,直到在27次迭代后达到最优的0.001374,然后缓慢波动趋于平稳.因此综合考虑模型的鲁棒性和通用性,我们选择测试集的第27次结果作为联合SSN的M-LSTM最

优模型. 表1是最优模型的详细参数, 供今后建模 参考.



Fig. 5 Loss values of training set and test set

4.2 预报结果

参考业务部门,如SWPC和中科院空间环境 预报中心官网上的评估方法,我们选取了3个 评估量来衡量模型的性能,分别为平均绝对误 差MAE、平均绝对百分比误差MAPE和均方根 误差RMSE.图6是建立的联合SSN的M-LSTM模 型对1993—2019年*F*_{10.7}指数第7 d预报的MAPE图. 从图中我们可以看出,预报误差与太阳活动水平 呈正相关.太阳活动处于峰年时,整体较高,波动 较强,这导致预报误差明显偏大,太阳活动处于谷 年时预报误差较小,上升和下降年的预报误差和 太阳活动年的上升和下降期的趋势基本吻合,整 体预报误差在峰年和谷年之间.联合SSN建立的M-LSTM模型预报的MAPE结果,在太阳活动峰年可 达12.9%以内,谷年最优可达2.5%以内.

1期

ble 1 Training parar	neters of the joint sunspot n	umber multivariable LSTM m		
Parameter	Value or display	Parametric significance		
Input_x_train shape	(12816, 54, 2)	The input training value		
$Input_x_test\ shape$	(10167, 54, 2)	The prediction set of the input		
Label_y_train shape	(12816, 7)	Training labels		
$Label_y_test shape$	(10167, 7)	Predictive label		
Hidden_size	64	Hidden layer		
Dropout	p = 0.5	Delete neuron ratio Gradient descent algorithm		
Optimizer	Adam			
Ir	0.002	Learning rate		
Epoch_scheduler	(optimizer, 20, gamma = 0.6)	Learning rate adjustment		
Loss	MSE	Loss function		
Epoch	200	Initial value of iteration		
Patience	10	Time tolerability		
Bitch_size	100	Each batch size		
$Model_lstm_u.pt$	All keys matched successfully	Optimal model preservation		

表1 联合SSN的M-LSTM模型训练参数



Fig. 6 The seventh day MAPE of $F_{10.7}$ index forecast by the joint sunspot number multivariable LSTM model from 1993 to 2019

为了检验引入SSN对LSTM预报结果的影响, 我们将建立的联合SSN的M-LSTM和建立的仅 用F_{10.7}作为模型输入的单变量LSTM (U-LSTM)的 结果进行对比,结果如图7所示.可以看到我们 建立的联合SSN的M-LSTM模型的整体MAPE要 低于仅用F_{10.7}作为模型输入的LSTM模型,从局 部来看,联合了SSN的模型对太阳活动峰年预测 的MAPE有明显的降低,最高从14.29降低到12.13, 降低了2.16;对太阳活动谷年预测的MAPE也有 一定的降低,从预测结果的3.50减低到2.49,降低 了1.01,整体提升了约5%的性能.

为了检验我们建立的联合SSN的M-LSTM模型短期预报的精度,我们和SWPC制作发布的模型预测评估结果做了对比,因为其公布的RMSE评估

结果从1993—2013涵盖约两个太阳活动周的数据, 我们也按照年统计了我们预测集的预测结果和其 进行对比.结果对比图如图8.

我 们 发 现 联 合SSN的M-LSTM模 型 预 报 的RMSE低于SWPC, 约低了1.28, 相对下降11%. 在2000年太阳活动峰年降低得最多, 可达3.07. 可 以发现本研究建立的联合SSN的M-LSTM模型对 太阳活动峰年的预测较好,对太阳活动峰年复杂的太阳活动预报要优于SWPC的预报.对谷年的预报整体上也有一定的提升.本研究建立的联合SSN的M-LSTM模型,仅用*F*_{10.7}作为模型输入的LSTM模型和SWPC预报对比统计结果见表2,注意SWPC公布的数据目前只截止到2013年.



图 7 1993—2019年U-LSTM和M-LSTM模型预报F_{10.7}指数第7 d的MAPE对比图

Fig. 7 Comparison of the seventh day MAPE of $F_{10.7}$ forecast by U-LSTM model and M-LSTM from 1993 to 2019



图 8 1993—2013年M-LSTM模型和SWPC预报F10.7指数第7 d的RMSE对比图

Fig. 8 Comparison of the seventh day RMSE of $F_{10.7}$ forecast by M-LSTM model and SWPC from 1993 to 2013

从表2可以看出本文建立的U-LSTM在RMSE 上总体优于SWPC的预报结果,具体来说,仅 用单变量建立的U-LSTM比SWPC要优5.1%的性 能,而本文联合SSN建立的M-LSTM模型还能 继续提升5%-6%的性能,因此可以得出以下 结论: (1)本文建立的U-LSTM适合作为F_{10.7}的 预报模型, RMSE比SWPC的预报结果低约5%; (2)本文建立的 $F_{10.7}$ 联合SSN的M-LSTM模型, 优于 $F_{10.7}$ 的单变量预报,并且在3个模型中结果最优,其RMSE比SWPC的预报降低大约11%.综上所述,用深度学习的LSTM表达 $F_{10.7}$ 演化时序性的方法在 $F_{10.7}$ 的预报中是有效的.

input only											
Year	M-LSTM	M-LSTM	M-LSTM	SWPC	$\mathrm{SWPC}\text{-}\mathrm{M}^{\mathrm{a}}$	U-LSTM	U-LSTM	U-LSTM	U-M ^b		
	RMSE	MAE	MAPE	RMSE	RMSE	RMSE	MAE	MAPE	RMSE		
1993	14.49	11.12	10.34	17.43	2.94	15.43	11.74	10.93	0.94		
1994	7.70	6.06	7.14	9.14	1.44	8.21	6.65	7.88	0.51		
1995	5.53	4.16	5.29	5.82	0.29	6.39	4.99	6.44	0.86		
1996	5.42	3.39	4.52	5.65	0.23	5.83	4.03	5.49	0.41		
1997	7.26	4.94	5.67	8.27	1.01	7.15	5.05	5.84	-0.11		
1998	15.27	11.54	9.36	17.22	1.95	15.93	12.05	9.83	0.66		
1999	25.61	19.93	12.85	26.08	0.47	28.37	22.76	14.89	2.76		
2000	27.77	20.80	11.32	30.84	3.07	29.32	22.37	12.40	1.55		
2001	30.50	23.26	12.61	32.32	1.82	30.38	23.00	12.58	-0.12		
2002	23.50	19.45	11.15	25.67	2.17	24.40	20.05	11.60	0.9		
2003	24.13	16.09	12.13	26.92	2.79	26.95	18.60	14.29	2.82		
2004	15.55	11.65	10.61	16.8	1.25	16.83	12.91	11.92	1.28		
2005	13.06	9.57	9.95	12.91	-0.15	14.41	11.26	11.90	1.35		
2006	7.03	5.40	6.61	7.47	0.44	7.47	5.95	7.36	0.44		
2007	4.83	3.42	4.56	5.71	0.88	5.36	4.19	5.65	0.53		
2008	2.90	2.03	2.90	4.72	1.82	3.45	2.90	4.18	0.55		
2009	2.40	1.79	2.49	2.37	-0.03	2.97	2.48	3.50	0.57		
2010	5.28	4.26	5.28	5.35	0.07	5.55	4.44	5.55	0.27		
2011	15.82	11.88	10.05	17.57	1.75	15.45	11.66	9.89	-0.37		
2012	16.60	13.10	11.04	17.71	1.11	18.07	14.42	12.20	1.47		
2013	18.22	14.22	11.32	19.86	1.64	18.25	14.24	11.27	0.03		
2014	23.31	17.80	12.16	—	26.16	20.31	14.04	2.85	_		
2015	19.94	14.27	12.17	—	19.65	14.86	12.85	-0.29	_		
2016	8.95	7.05	7.84	—	9.23	7.44	8.38	0.28	_		
2017	11.46	6.11	7.23	—	11.28	6.45	7.82	-0.18	_		
2018	2.89	2.30	3.27	_	3.40	2.85	4.08	0.51	—		
2019	2.62	1.98	2.81	—	3.29	2.78	3.99	0.67	_		
Sum	11.62	6.89	5.83	—	1.28	12.24	7.24	6.17	_		

表 2 联合SSN的M-LSTM与SWPC及仅输入 $F_{10.7}$ 的U-LSTM的比较 Table 2 Comparison of M-LSTM combined with sunspot number with SWPC and U-LSTM with $F_{10.7}$

^a SWPC-M is the RMSE difference between SWPC and the multivariate method with sunspot number (> 0 indicates that our method is better);

^b U-M is the RMSE difference between the univariate method (only using $F_{10.7}$) and the multivariate method (using $F_{10.7}$ and sunspot number) (> 0 indicates that our method is better).

5 结语

本研究在F10.7的短期7 d预报中首次考虑了 SSN,建立了联合SSN的M-LSTM模型,并与业务中 使用的SWPC预报结果进行了比较,发现联合SSN 的M-LSTM模型优于仅使用F_{10.7}历史数据的模型, 而且两者都比SWPC预报模型的性能好,对太阳 23、24周的预报结果显示相关系数CC = 0.96并 且RMSE为11.62,比SWPC的预报结果约低11%. 在太阳活动峰年平均绝对百分比误差最优可达 12.9%以内,太阳活动谷年最优可达2.5%以内.研 究结果表明引入太阳黑子数在改进LSTM 预报性 能方面是有效的, M-LSTM优于U-LSTM, SSN在 其中起到了作用. M-LSTM优于U-LSTM的结果与 深度学习模型的特点有关,神经网络对复杂的太阳 活动有很强的描述能力,数据量越大、种类越丰富, 能学习到的有效信息越多、建立的模型越完善.此 外,SSN有更大的波动幅度,可以更好地表征太阳 活动特征. 当然, F_{10.7}和SSN这两个太阳活动评价 指标由不同的仪器测量得到, LSTM深度学习模型 可能相较于传统模型更能学习到它们各自的优点 加以融合.

参考文献

- [1] Mordvinov A V. SDB, 1985, 12: 67
- [2] Zhong Q Z, Liu S Q, He J X, et al. ChJSS, 2005, 25: 199
- [3] Zhao J, Han Y B. ChJAA, 2008, 8: 472
- $[4]~{\rm Liu}$ S Q, Zhong Q Z, Wen J, et al. Ch
JSS, 2010, 30: 1
- [5] Wang H B, Xiong J N, Zhao C Y, et al. AAS, 2014, 554: 302
- [6] Zen W, Huang Z R. Forecast of Monthly Mean Index of Solar 10.7 cm Radio Flux with Artificial Neural Network. Proceedings of 14th Annual Conference of Chinese Geophysical Society, Hangzhou, 1998
- $\left[7\right]$ Chatterjee T N. MNRAS, 2001, 323: 101
- [8] Huang C, Liu D D, Wang J S. RAA, 2009, 9: 694
- [9] Wang Z, Hu Q H, Zhong Q Z, et al. Earth and Space Science, 2018, 5: 863
- $\left[10\right]$ Okon D, Okoro E. SoPh, 2020, 295: 1
- [11] Bruevich E A, Bruevich V V, Yakunina G V. JApA, 2014, 35: 1
- $\left[12\right]$ Lukianova R, Mursula K. JASTP, 2011, 73: 235
- [13] Tapping K. Proceedings of the 2010 SORCE Science Meeting. Keystone, 2010: 6
- [14] Yang X, Zhu Y G, Yang S G, et al. ChJSS, 2020, 40: 176
- [15] 魏武雄.时间序列分析:单变量和多变量方法.2版.易丹辉,刘 超,贺学强,等.译.北京:中国人民大学出版社,2009

Short-Term Prediction of Solar $F_{10.7}$ Radiation Flux Based on Deep Learning

GAO Yang LV Jian-yong WANG Ming LI Jing-yuan XIONG Ya-ting PENG Guang-shuai (Institute of Space Weather, Nanjing University of Information Science and Technology, Nanjing 210044)

ABSTRACT Solar radiation flux $F_{10.7}$ is widely used in space environment models such as the empirical model of atmosphere and the ionospheric model as an input parameter, and its prediction accuracy directly affects the precision of spacecraft orbit prediction. The relationship between solar radiation flux $(F_{10.7})$ and sunspot number (SSN) is calculated by the time series method, and the linear relationship between them is given. On this basis, we proposed a Short-Term prediction method for $F_{10.7}$ in the next 7 days based on the 54-day solar radiation flux index combined with the sunspots number into the LSTM (Long and Short Term Memory) neural network, compared the prediction results with those of other forecasting methods. The results show: (1) The performance of the proposed 7-day method model is better than that of the Space Weather Prediction Center (SWPC), and the correlation coefficient (CC) between the predicted and observed values reaches 0.96. At the same time, the root mean square error is about 11.62 solar radiation flux units, and the RMSE of the forecast result is lower than that of SWPC, which decreases by about 11%. (2) According to the statistical results of 23 and 24 solar activity cycle year, the optimal

MAPE (Mean Absolute Percentage Error) of the average absolute percentage error of $F_{10.7}$ index on the seventh day of high solar activity year can reach 12.9%, and the optimal MAPE of low solar activity year can reach 2.5%. (3) The results of combined sunspot number LSTM and LSTM using only $F_{10.7}$ showed that the newly introduced sunspot number was effective in improving the prediction of LSTM, and the root mean square error (RMSE) of these two models were lower than that of SWPC by about 11% and 5%, respectively.

Key words sun: radio radiation, sun: sunspot, methods: data analysis