

# РАСПРЕДЕЛЕНИЕ СУТОЧНЫХ КОЛИЧЕСТВ ПАДАЮЩЕЙ СОЛНЕЧНОЙ РАДИАЦИИ НА ШИРОТАХ ЧЕРНОГО МОРЯ В ТЕЧЕНИЕ ГОДА

M.B.Бабий

Морской гидрофизический институт  
НАН Украины

99011 г.Севастополь, ул.Капитанская , 2  
E-mail: oaoi@alpha.mhi.iuf.net

*Рассматриваются особенности распределения суточных количеств солнечной радиации, падающей на верхнюю границу атмосферы, а также абсолютный и относительный прирост этих количеств за сутки на широтах Черного моря в течение года.*

Солнечная радиация  $Q$ , падающая на верхнюю границу атмосферы Земли, - один из основных факторов, формирующих поле поверхностной температуры Черного моря (ТПМ). Процессы рассеяния, отражения, поглощения радиации отслеживают изменения  $Q$ . Поэтому для исследования ТПМ важно знать как внутригодовые, так и межгодовые изменения  $Q$  по широте  $\phi$ .

Величина  $Q$  зависит от высоты  $h$  Солнца над горизонтом и расстояния  $r$  Земли до Солнца. В свою очередь  $r$  зависит от эксцентриситета земной орбиты  $e$  и положения точки весеннего равноденствия на орбите  $v$ , а высота  $h$  – от наклона земной оси  $\varepsilon$ , часового угла  $t$  и  $\phi$ . Обычно величину  $Q$ , рассчитываемую по приближенной формуле, приписывают всей параллели широты  $\phi$  [1]. Эта формула имеет вид:

$$Q = \frac{86.4 \cdot S}{\pi \cdot (1-e^2)^2} \cdot (1 + e \cdot \cos(v + \lambda))^2 \cdot \sqrt{\sin \phi \cdot \sin \varepsilon \cdot \sin \lambda \cdot t - \cos \phi^2 - (\sin \varepsilon \cdot \sin \lambda)^2} \quad (1)$$

где  $t = \text{acos}(-\text{tg}\phi \cdot \text{tg}\delta)$ ,  $\sin\delta = \sin\varepsilon \cdot \sin\lambda$ ;  $S$ -солнечная постоянная;  $e = 0.0167086342$ ;  $v = 77.06265192^\circ$ ;  $\varepsilon = 23^\circ 26' 21.448''$  (эпоха 2000 г.) [2];  $\lambda$  – ряд из 365-ти значений солнечной долготы, соответствующих каждому дню года. Величина  $\lambda$  является координатой Солнца на эклиптике и легко рассчитывается по формуле, приведенной в [3]. Использование неравномерного ряда  $\lambda$  вместо равномерной шкалы времени  $t$  обусловлено привязкой шкалы  $\lambda$  к дню весеннего равноденствия ( $\lambda=0$ ), что позволяет учитывать неравномерность движения Земли по орбите и избежать введения высокосных лет.

На рис.1а приведены изолинии продолжительности  $T$  светового дня в часах. По оси ординат отложена широта  $\phi$ , по оси абсцисс – время  $t$  в днях с 1 января до конца года. Буквы по оси абсцисс определяют положение первого дня каж-

дого месяца. Изолинии  $T=12$  час приходятся на дни равноденствий. В областях зимнего и летнего солнцестояний ярко выражен широтный ход  $T$  так, что на северном побережье Черного моря летом  $T$  на ~1 час больше ее величины на южном побережье, а зимой - на ~1 час меньше.

Рис.1б представляет изолинии суточных количеств падающей солнечной радиации  $Q$ , для которых характерен широтный ход в ноябре-январе, когда  $Q$  на севере Черного моря на ~5 МДж/м<sup>2</sup> меньше, чем на юге. Однако, летом широтный ход  $Q$  невелик, а в дни летнего солнцестояния прорисовывается широкий максимум  $Q(\phi)$  (изолиния  $Q=42$  МДж/м<sup>2</sup>). Локальный максимум распределения  $Q$  по земному шару в это время приходится на широту  $\phi \approx 44.5^\circ N$ . Другими словами вся акватория Черного моря в дни около летнего солнцестояния освещается Солнцем практически одинаково. Действительно в среднем температура поверхности Черного моря в это время практически одинакова по всему морю [4].

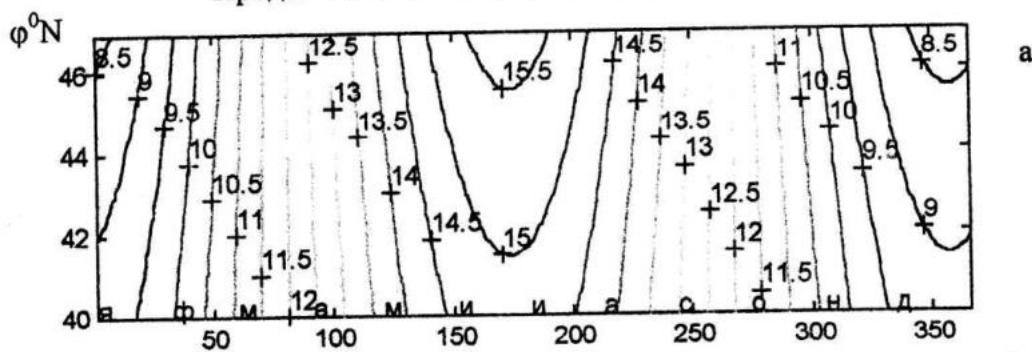
Для решения некоторых гидрофизических задач, например, расчета температурного режима вод Черного моря необходимо знать ежесуточные приращения: абсолютные  $\Delta Q$  (рис.1в) и относительные  $\Delta Q/Q$  (рис.1г).

На рис.1в показано, что наибольшие по абсолютной величине  $\Delta Q$  приходятся на период с конца февраля до начала апреля и составляют 0.28 МДж/м<sup>2</sup>. На этот же период приходится заметный широтный ход  $\Delta Q$  – от 0.28 МДж/м<sup>2</sup> на севере Черного моря до 0.25 МДж/м<sup>2</sup> на его южном побережье. Другими словами весной ежесуточное приращение радиации на севере на ~30 кДж/м<sup>2</sup> больше, чем на юге. Возможно, это одна из причин более быстрого прогревания северо-западной части Черного моря весной. В сентябре-октябре также наблюдается широтный ход  $\Delta Q$  от -0.27 до -0.24 МДж/м<sup>2</sup>. Таким образом осенью ежесуточное уменьшение солнечной радиации на севере Черного моря на ~30 кДж/м<sup>2</sup> больше, чем на юге, что вероятно способствует более быстрому выхолаживанию. Летом и зимой  $\Delta Q$  практически не зависит от широты.

Изолинии  $\Delta Q/Q$  (рис.1г) по сравнению с изолиниями  $\Delta Q$  (рис.1в) выглядят несколько иначе: области с широтным ходом изолиний смешены в сторону меньших значений  $Q$ , т.е. на февраль, где  $\Delta Q > 0$ , и ноябрь, где  $\Delta Q < 0$ . В этом случае по сравнению с изолиниями  $\Delta Q$  (рис.1в) область с относительно небольшим широтным градиентом  $\Delta Q/Q$  расширяется летом (апрель - сентябрь) и суживается зимой (декабрь-февраль). По величине  $|\Delta Q/Q|$  не превышает 1.5%.

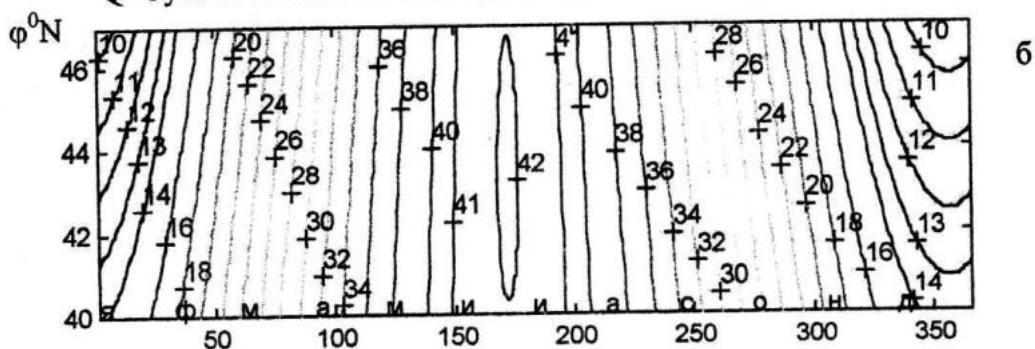
Для того, чтобы оценить, насколько изменилось распределение падающей солнечной радиации за сто лет, были рассчитаны величины  $Q$  по формуле (1) и параметрам  $e$ ,  $v$ ,  $\varepsilon$  из ежегодника [2] для 1900 и 2000 гг. Их абсолютные  $\Delta Q$  и

Продолжительность светового дня  $T$ , час.



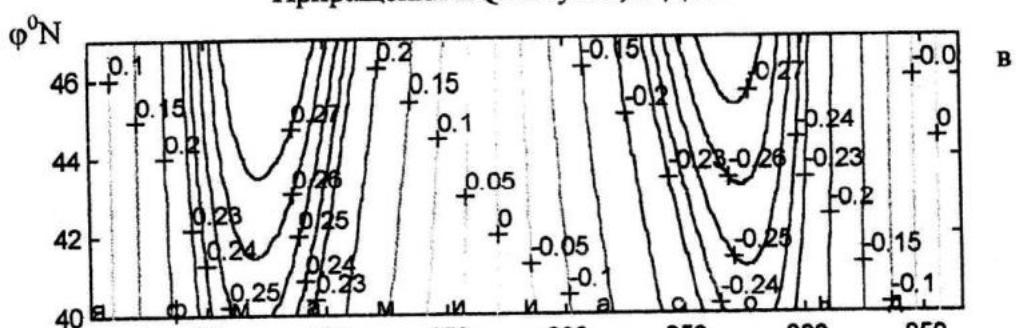
а

$Q$  - Суточные количества падающей солнечной радиации, МДж/м<sup>2</sup>



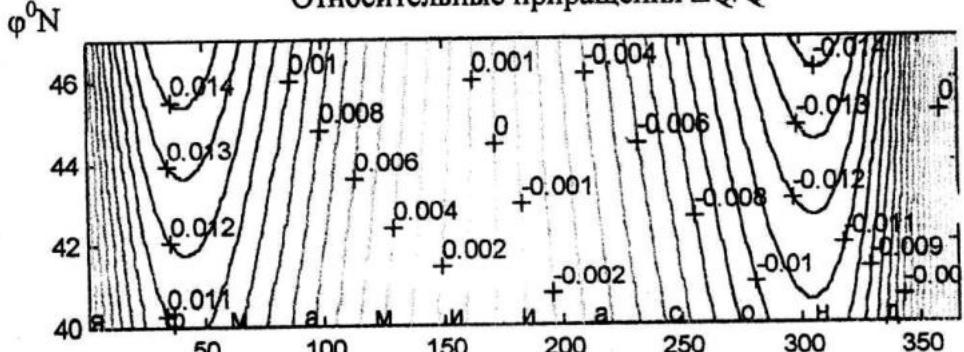
б

Приращения  $\Delta Q$  за сутки, МДж/м<sup>2</sup>



в

Относительные приращения  $\Delta Q/Q$



г

Дни года

Рис.1

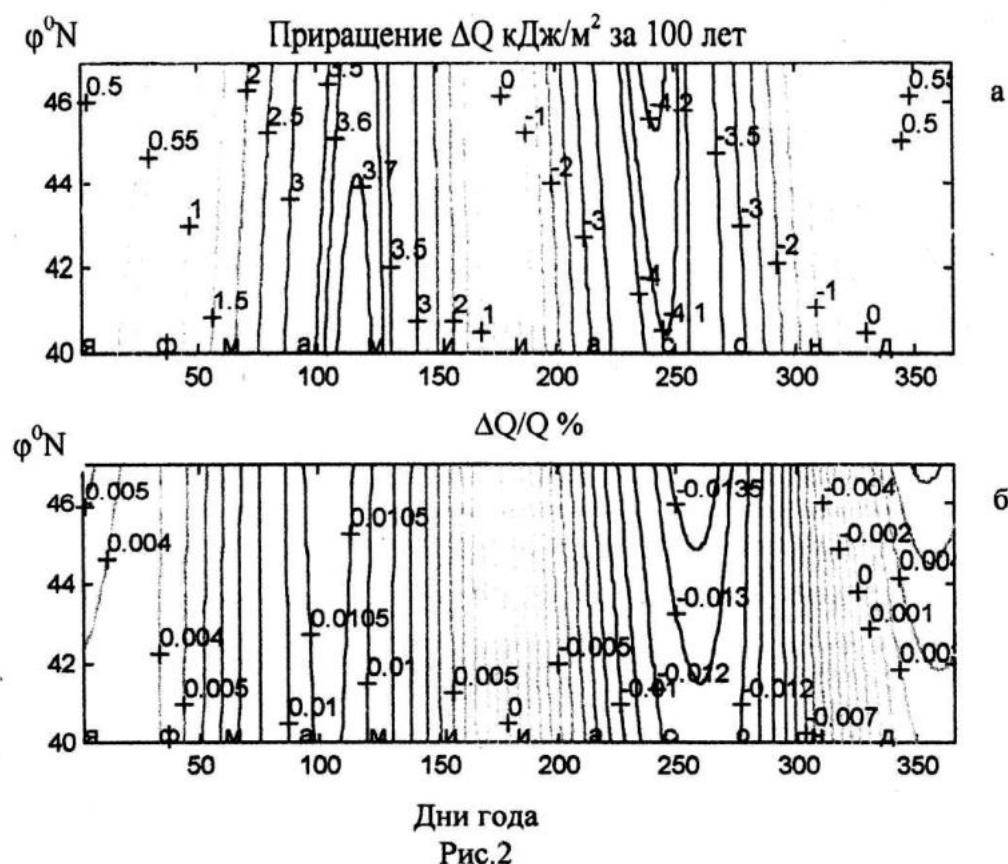


Рис.2

относительные  $\Delta Q/Q$  разности для диапазона широт Черного моря приведены на рис.2а,б соответственно. Как видно из рис.2а, в апреле 2000 г. за сутки Черное море получало на  $\sim 3.5$  кДж/м<sup>2</sup> больше, чем в апреле 1900 г., а в начале сентября 2000 г. на  $\sim 4$  кДж/м<sup>2</sup> меньше, чем в тот же период 1900 г. В относительных единицах (рис.2б) это составляет 0.0105% и -0.013% от величин  $Q$  для 2000 г.

Таким образом, полученные оценки суточных количеств падающей солнечной радиации и их ежесуточных приращений в диапазоне широт Черного моря могут частично объяснить особенности поля поверхностной температуры [4], построенного по спутниковым данным измерений 1991-1998 гг.

#### ЛИТЕРАТУРА

1. Миланкович М. Математическая климатология и астрономическая теория колебаний климата. М;Л.:ГОНТИ, 1939, 208 с.
2. Астрономический ежегодник на 2000 г. С.Пб.1998, 720 с.
3. Бабий М.В. Вековые тренды последнего столетия годовых количеств солнечной радиации на разных широтах земного шара./Доклады АН, 2001, т.376, №6, с.807-809.
4. Бабий М.В.,Букатов А.Е.,Станичный С.В. Аппроксимационная модель поля поверхностной температуры Черного моря по спутниковым данным 1991-1998 гг. -(Настоящий сборник).