

А. Г. КОЛЕСНИКОВ и А. А. ПИВОВАРОВ

## К РАСЧЕТУ ОСЕННЕГО ОХЛАЖДЕНИЯ ВОДОХРАНИЛИЩ

(Представлено академиком В. В. Шулейкиным 22 X 1953)

Тепловой режим водохранилищ, являющихся верхними бьефами гидроэлектростанций, представляет интерес как сам по себе, так и потому, что он определяет режим примыкающих к плотине участков нижнего бьефа. Наиболее важной для практики стадией режима является период ледообразования. Ему предшествует и в известной мере его определяет период осеннего охлаждения вод, без знания которого нельзя решить и вопрос о начале процесса ледообразования. В настоящей работе мы рассмотрим первую стадию режима, а именно задачу об осеннем охлаждении водохранилищ.

Представим водохранилище глубиной  $h$  и достаточной протяженности; примем, что имеют место изотермические условия по горизонтали. Тепло, аккумулированное за летний период как водными массами, так и слоем грунта глубиной  $H$ , слагающим дно водохранилища, на протяжении которого происходит затухание температурных колебаний, осенью начинает постепенно расходоваться. Охлаждение системы вода — грунт приводит к тому, что температура воды будет формироваться под влиянием теплообмена, как на верхней границе, т. е. с атмосферой, так и на нижней, т. е. грунтом. За начальный момент для поставленной задачи может быть принят любой из моментов периода осеннего охлаждения, концом является момент достижения на поверхности водохранилища нулевых температур.

Условимся обозначать все величины, относящиеся к атмосфере, индексом 0, к воде — индексом 1 и к грунту — индексом 2.

Будем считать известным ход во времени на протяжении периода охлаждения следующих актинометрических и метеорологических элементов, измеренных на высоте  $l$  от поверхности воды: суммарно радиации  $I_0(\tau)$ , эффективного излучения пиргеометра  $R_0(\tau)$ , температуры воздуха  $t_0(\tau)$ , давления водяного пара  $p_0(\tau)$  и скорости ветра  $v_0(\tau)$ . Знание последних позволяет рассчитать все составляющие теплообмена на поверхности водохранилища.

Распространение тепла в воде осуществляется турбулентным обменом, причем будем считать, что интенсивность его такова, что позволяет принять коэффициент обмена  $k_1$  не зависящим от глубины.

Тогда для распределения температур в воде и грунте справедливо уравнение

$$\frac{\partial t}{\partial \tau} = k \frac{\partial^2 t}{\partial z^2}, \quad (1)$$

причем  $k = k_1$ ,  $-h \leq z < 0$ ;  $k = k_2$ ,  $0 \leq z \leq H$ , где  $k_2$  — коэффициент температуропроводности грунта.

Граничными условиями будут:  
на поверхности воды — полный тепловой баланс

$$-c_1 \rho_1 k_1 \left( \frac{\partial t_1}{\partial z} \right)_{z=-h} = (1-A) I_0 - a R_0 + a \tau (T_0^4 - T_1^4) + \\ + c_0 \rho_0 \left\{ k_0(z) \frac{\partial t_0}{\partial z} \right\}_{z=-h} - r \rho_0 \left\{ k_0(z) \frac{\partial f_0}{\partial z} \right\}_{z=-h}; \quad (2)$$

на границе раздела вода — грунт — непрерывность температур и тепловых потоков

$$t_1(0, \tau) = t_2(0, \tau); \quad c_1 \rho_1 k_1 \left( \frac{\partial t_1}{\partial z} \right)_{z=0} = c_2 \rho_2 k_2 \left( \frac{\partial t_2}{\partial z} \right)_{z=0}; \quad (3)$$

в грунте на глубине  $H$  — затухание теплового потока

$$\left( \frac{\partial t_2}{\partial z} \right)_{z=-H} = 0^*. \quad (4)$$

Для распределения температур в воде и грунте в начальный момент примем

$$t(z, 0) = f(z) = \begin{cases} f_1(z), & -h < z < 0; \\ f_2(z), & 0 < z < H. \end{cases} \quad (5)$$

Вид  $f(z)$  при отсутствии подробных данных может быть в интервале  $-h < z < 0$  принят линейным, а в интервале  $0 < z < H$  вычислен по методу, изложенному в (1).

Здесь  $c$  — теплоемкость;  $\rho$  — плотность;  $A$  — альbedo водной поверхности;  $a$  — лучеиспускательная способность водной поверхности;  $\tau$  — коэффициент излучения абсолютно черного тела;  $T$  — абсолютная температура;  $k_0(z)$  — коэффициент турбулентного обмена в приводном слое атмосферы;  $r$  — скрытая теплота испарения;  $0,623 p_0/B = f_0$  — удельная влажность воздуха;  $B$  — барометрическое давление.

Упростим условие (2). Полагая квази-стационарность потоков тепла и водяного пара, что, как известно, хорошо выполняется в приводном слое атмосферы, проинтегрируем два последних слагаемых (2) в пределах высоты  $-h$ ,  $-(h+l)$ . Линеаризуя, кроме того, биномиальное выражение, описывающее эффективное излучение и зависимость давления насыщенного водяного пара от температуры, а именно  $p_1 = \delta + \gamma t_1$ , вместо (2) получим

$$c_1 \rho_1 k_1 \left( \frac{\partial t_1}{\partial z} \right)_{z=-h} = \alpha [t_1 - \varphi(\tau)]_{z=-h}, \quad (6)$$

где  $\varphi(\tau) = \frac{\alpha_0}{\alpha} t_0(\tau) + \frac{(1-A)}{\alpha} I_0(\tau) - \frac{a R_0(\tau)}{\alpha} - \frac{\beta r}{\alpha} [\delta - p_0(\tau)]$ ;  $\alpha = \alpha_0 + r \beta \gamma$ ;  
 $\alpha_0 = 4a\tau T_0^3 + \frac{c_0 \rho_0}{\int_{-(h+l)}^{-h} k_0^{-1}(z) dz}$ ;  $\beta = \frac{0,623}{B} \frac{\rho_0}{\int_{-(h+l)}^{-h} k_0^{-1}(z) dz}$ ;  $\varphi(\tau)$  — эквивалентная

температура, т. е. равноценная учету всех составляющих теплообмена с атмосферой.

Решение уравнения (1), удовлетворяющее условиям (3), (4) и (6), ищем методом собственных функций. Однако входящие в полученное таким способом решение ряды медленно сходятся, в особенности при значениях  $z$ , приближающихся к  $-h$ . Поэтому для удобства выполнения практических расчетов необходимо предварительно провести улучшение их сходимости.

\* Потоком тепла, вызванным геотермическим градиентом, пренебрегаем.

Если  $\varphi(\tau)$  непрерывна вместе со своими первыми производными, то решение, полученное после проведения операции по улучшению сходимости рядов, можно представить в виде:

$$t(z, \tau) = \varphi(\tau) - \varphi(0) \sum_{n=1}^{\infty} B_n Z_n(z) e^{-\sqrt{\frac{2k_1}{h}} \frac{\tau}{n}} - \sum_{n=1}^{\infty} B_n Z_n(z) \int_0^{\tau} \frac{\partial \varphi(\eta)}{\partial \eta} e^{-\sqrt{\frac{2k_1}{h}} (\tau-\eta)} d\eta + \\ + \sum_{n=1}^{\infty} \frac{Z_n(z)}{N_n^2} e^{-\sqrt{\frac{2k_1}{h}} \frac{\tau}{n}} \int_{-h}^H g(z) f(z) Z_n(z) dz, \quad (7)$$

где  $B_n = \frac{c_1 \rho_1 h \cos \nu_n (\operatorname{tg} \nu_n + b \operatorname{tg} q \nu_n)}{\nu_n^2 N_n^2}$ ;  $b = \frac{c_2 \rho_2}{c_1 \rho_1} \sqrt{\frac{k_1}{k_2}}$ ;  $q = \frac{H}{h} \sqrt{\frac{k_1}{k_2}}$ ;  $Z_n(z)$  — собственные функции;  $N_n$  — их норма;

$$Z_n^*(z) = \begin{cases} Z_{1n}(z) = \cos \nu_n \frac{z}{h} + b \operatorname{tg}(q \nu_n) \sin \nu_n \frac{z}{h}, \\ Z_{2n}(z) = \cos \nu_n \sqrt{\frac{k_1}{k_2}} \frac{z}{h} + \operatorname{tg}(q \nu_n) \sin \nu_n \sqrt{\frac{k_1}{k_2}} \frac{z}{h}; \end{cases}$$

$$N_n^2 = \frac{c_1 \rho_1 h}{2} \frac{\nu_n^2 + \frac{\alpha h}{c_1 \rho_1 k_1} \left(1 + \frac{\alpha h}{c_1 \rho_1 k_1}\right)}{\left(\nu_n \cos \nu_n + \frac{\alpha h}{c_1 \rho_1 k_1} \sin \nu_n\right)^2} + \frac{c_2 \rho_2 H}{2 \cos^2 q \nu_n};$$

$g(z)$  — вес ортогональности собственных функций, равный произведению теплоемкости на плотность среды.

Собственные значения  $\nu_n$  определяются из характеристического уравнения, имеющего бесконечное множество корней:

$$\frac{\nu}{\alpha h / c_1 \rho_1 k_1} = \frac{1 - b \operatorname{tg} \nu \operatorname{tg} q \nu}{\operatorname{tg} \nu + b \operatorname{tg} q \nu}. \quad (8)$$

Основными параметрами, определяющими полученное решение, являются безразмерные комплексы  $\alpha h / c_1 \rho_1 k_1$  и  $k_1 \tau / h^2$ .

Рассмотрим наиболее часто встречающийся случай малых  $\alpha h / c_1 \rho_1 k_1 < 0,1$ , соответствующий сравнительно мелководным или проточным водохранилищам. В этом случае угол наклона прямой  $u(\nu) = \frac{\nu}{\alpha h / c_1 \rho_1 k_1}$  в левой части (8) близок к  $\pi/2$ . Последнее позволяет для определения корней  $\nu_n$  при  $n \geq 2$  написать приближенное уравнение

$$\operatorname{tg} \nu + b \operatorname{tg} q \nu = 0.$$

Минимальное значение корня  $\nu_1$  найдем, заменяя  $\operatorname{tg} \nu_1$  и  $\operatorname{tg} q \nu_1$  их аргументами, что даст

$$\nu_1^2 = \frac{1 - c_2 \rho_2 H / c_1 \rho_1 h}{1 + c_2 \rho_2 H / c_1 \rho_1 h} \frac{\alpha h}{c_1 \rho_1 k_1}. \quad (9)$$

Собственная функция, соответствующая корню  $\nu_1$ , равна

$$Z_{11}(z) = \cos \nu_1 \frac{z}{h} + \frac{c_2 \rho_2 H}{c_1 \rho_1 h} \nu_1 \sin \nu_1 \frac{z}{h}. \quad (10)$$

Все коэффициенты  $B_n$  в (7) стремятся к нулю, за исключением  $B_1$ . Если пренебречь в силу малости всеми слагаемыми порядка  $\nu_1^2$  и выше по сравнению с единицей, то

$$B_1 = \frac{1}{1 - \frac{1}{2} c_2 \rho_2 H / c_1 \rho_1 h}. \quad (11)$$

Тогда для расчета температуры воды в водохранилище при малых значениях комплекса  $\alpha h / c_1 \rho_1 k_1$  получается удобное приближенное выражение, если в (7) подставить значения  $\nu_1$ ,  $Z_{11}(z)$  и  $B_1$  в соответствии с (9), (10) и (11). Выписывать его здесь мы не будем.

Часто для практики важно знать среднюю по вертикали температуру воды. Подставив в (7) вместо  $Z_n(z)$  собственные функции для воды  $Z_{1n}(z)$  и интегрируя в пределах глубины водохранилища, а также раскрывая вид  $f(z)$ , найдем ход во времени средней по глубине температуры воды

$$\begin{aligned} \bar{t}(\tau) = & \varphi(\tau) - \varphi(0) \sum_{n=1}^{\infty} \bar{B}_n e^{-\nu_n^2 \frac{k_1 \tau}{h^2}} - \sum_{n=1}^{\infty} \bar{B}_n \int_0^{\tau} \frac{\partial \varphi(\eta)}{\partial \eta} e^{-\nu_n^2 \frac{k_1}{h^2}(\tau-\eta)} d\eta + \\ & + \sum_{n=1}^{\infty} \frac{\nu_n \sin \nu_n - (1 - \cos \nu_n) \frac{\alpha h}{c_1 \rho_1 k_1}}{\nu_n N_n \left( \nu_n \cos \nu_n + \frac{\alpha h}{c_1 \rho_1 k_1} \sin \nu_n \right)} \left\{ c_1 \rho_1 \int_{-h}^0 f_1(z) Z_{1n}(z) dz + \right. \\ & \left. + c_2 \rho_2 \int_0^H f_2(z) Z_{2n}(z) dz \right\}, \end{aligned} \quad (12)$$

где  $\bar{B} = \frac{\alpha h^2}{k_1 \nu_n^2 N_n^2} \frac{\nu_n \sin \nu_n + \frac{\alpha h}{c_1 \rho_1 k_1} (1 - \cos \nu_n)}{\left( \nu_n \cos \nu_n + \frac{\alpha h}{c_1 \rho_1 k_1} \sin \nu_n \right)^2}$ . Из (12) также легко получить

приближенное выражение, воспользовавшись (9), (10) и (11).

Найденные выражения (7) и (12) дают возможность рассчитать изменения температуры воды в водохранилище как по глубине, так и во времени на протяжении всего периода осеннего охлаждения, если известны актинометрические и метеорологические элементы, входящие в функцию  $\varphi(\tau)$ , гидрологические условия, определяющие  $k_1$  и распределение температуры в воде  $f_1(z)$  и грунте  $f_2(z)$  в начальный момент. Кроме того, они позволяют оценить, как будет изменяться естественный термический режим с изменением гидрологических условий, вызванных гидротехническими сооружениями.

Физический факультет  
Московского государственного университета  
им. М. В. Ломоносова

Поступило  
28 IX 1953

#### ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

<sup>1</sup> А. Г. Колесников, ДАН, 92, № 1 (1953).