

# СИЛЬНО НЕЛИНЕЙНОЕ ДИПОЛЬНОЕ ЦУНАМИ, БЕГУЩЕЕ ПО ШЕЛЬФУ

С.А. Арсеньев<sup>1</sup>, Л.В. Эппельбаум<sup>2</sup>

<sup>1</sup>Институт физики Земли имени О.Ю. Шмидта РАН, г. Москва

<sup>2</sup>Тель Авивский университет, факультет точных наук, г. Тель Авив, Израиль

[Arrsenyev@yandex.ru](mailto:Arrsenyev@yandex.ru)

Рассмотрим задачу о распространении цунами по шельфу с грубой шероховатостью.

В этом случае донным трением пренебрегать нельзя, причем при больших скоростях течения в волне необходимо решать уравнение с квадратичным донным трением. Найдём решение этого нелинейного уравнения. Для этого рассмотрим процесс распространения цунами по шельфу, пренебрегая нелинейными ускорениями. Они могут играть важную роль в районе прибрежного мелководья, где глубины падают до 10 метров и менее. На самом же шельфе глубины имеют порядок сотен метров и этими ускорениями в первом приближении можно пренебречь

$$\frac{\partial^2 S}{\partial t^2} - c^2 \frac{\partial^2 S}{\partial x^2} + \frac{g^2 f}{c^4} \frac{\partial S^2}{\partial t} = 0 \quad . \quad (1.5.26)$$

Мы опустили также горизонтальное турбулентное трение, считая, что доминирующим является более сильное трение о шероховатое дно. В уравнении  $S$  – полный поток,  $c = g(H - z_0)$  – Лагранжева скорость длинных волн,  $H$  – средняя глубина шельфа,  $z_0$  – высота выступов шероховатости на дне,  $f$  – коэффициент сопротивления, который можно вычислить по формуле

$$f = \frac{\kappa^2 (1-n)^3}{\left\{ \ln \left[ \frac{1}{1-\sqrt{1-n}} \right] - \sqrt{1-n} - \frac{1}{2} \sqrt{(1-n)^2} - \frac{1}{3} \sqrt{(1-n)^3} \right\}^2} ,$$

$n = z_0 / H$  – относительная шероховатость и  $\kappa$  - постоянная Кармана.

Решение уравнения (1.5.26) ищем в виде бегущей волны  $\mathbf{V} = \mathbf{x} - \mathbf{V}t$ , где  $\mathbf{V}$  – скорость прогрессивной волны. Таким образом, мы считаем полный поток и уровень функциями бегущей координаты  $\mathbf{V}$ , которая в свою очередь зависит от координат  $\mathbf{x}$  и  $t$ . Фактически мы ищем *автомодельное* решение, в котором форма волны вследствие самоорганизации сохраняет свою форму при распространении по шельфу. Автомодельность – это ценное свойство, потому что она позволяет свести дифференциальное уравнение в частных производных (1.5.26), в котором функция  $\mathbf{S}$  зависит от двух переменных  $\mathbf{x}$  и  $t$ , к обыкновенному дифференциальному уравнению, в

котором неизвестная функция зависит только от одной переменной  $\mathbf{B}$ . Из уравнения неразрывности находим связь полного потока и уровня:  $\mathbf{S} = -\mathbf{V} \zeta$ . Подставляя её в (1.5.26), получим

$$\frac{\partial^2 \zeta}{\partial t^2} - c^2 \frac{\partial^2 \zeta}{\partial x^2} - \frac{g^2 V f}{c^4} \frac{\partial \zeta^2}{\partial t} = 0 \quad (1.5.27)$$

Вычислим производные:  $\partial \zeta / \partial t = d\zeta / dB * (\partial B / \partial t) = (-V) d\zeta / dB$ ,  $\partial^2 \zeta / \partial t^2 = V^2 d^2 \zeta / dB^2$ ,  $\partial \zeta / \partial x = d\zeta / dB * (\partial B / \partial x) = d\zeta / dB$ ,  $\partial^2 \zeta / \partial x^2 = d^2 \zeta / dB^2$ ,  $\partial \zeta^2 / \partial t = 2 \zeta \partial \zeta / \partial t = 2 \zeta (-V) d\zeta / dB = (-2V \zeta) d\zeta / dB$ . Уравнение (1.5.27) принимает вид

$$V^2 \frac{d^2 \zeta}{dB^2} - c^2 \frac{d^2 \zeta}{dB^2} + \left( \frac{g^2 V^2 f}{c^4} \right) \frac{d \zeta^2}{dB} = 0$$

Отсюда, интегрируя по  $d\mathbf{B}$ , получим

$$\left( 1 - \frac{c^2}{V^2} \right) \frac{d \zeta}{dB} + \frac{g^2 f}{c^4} \zeta^2 = 0 \quad (1.5.28)$$

и мы полагаем постоянную интегрирования, не зависящую от  $\mathbf{B}$ , равной нулю.

В уравнении (1.5.28) переменные разделяются

$$\frac{d \zeta}{\zeta^2} = - \left( \frac{g^2 f}{c^4} \right) \left( 1 - \frac{c^2}{V^2} \right)^{-1} dB.$$

Интегрируя это выражение по  $d\zeta$  от  $\zeta_0$  при  $\mathbf{B} = \mathbf{0}$  ( $\mathbf{x} = \mathbf{0}$ ,  $\mathbf{t} = \mathbf{0}$ ) до текущего уровня  $\zeta$ , получим

$$\zeta = \frac{\zeta_0}{1 + (B/\Delta)} \quad (1.5.29)$$

Здесь введена ширина бегущей волны, имеющая размерность длины

$$\Delta = \frac{c^4 \left( 1 - c^2 / V^2 \right)}{g^2 f \zeta_0} \quad (1.5.30)$$

Существенно, что  $\mathbf{V} \neq \mathbf{c}$ , так как при  $\mathbf{V} = \mathbf{c}$  из (1.5.28) имеем одно тривиальное решение  $\zeta$

= 0, которое интереса не представляет.

В качестве примера рассмотрим сильно шероховатый шельф, покрытый крупными скальными выступами и рифами с  $n = 0,7$ . При глубине шельфа  $H = 200$  м высота выступов шероховатости  $z_0 = nH = 140$  м. Из открытого океана на шельф набегают длинная волна цунами с начальной амплитудой  $\zeta_0 = 1$  м. Мы встречаем эту волну на расстоянии  $1000$  м от внешней, океанской границы шельфа, где  $x = 0$ ,  $t = 0$ ,  $\zeta = \zeta_0$ . Ось  $x$  направлена вдоль распространения волны к берегу.

На рисунке 1.5.7 показан расчёт прибытия волны цунами в точку наблюдений. Скорость распространения волны  $V$  выбрана равной  $(1,41)$  с. Коэффициент сопротивления  $f$  рассчитан по приведенной формуле, в которой постоянная Кармана  $\kappa = 0,4$ . Лагранжева скорость распространения линейных длинных волн  $c$  вычислена с помощью формулы  $c = g(H - z_0)$ , а ширина  $\Delta$  - по формуле (1.5.30). Как видим, нелинейная волна имеет форму *диполя* с двумя полюсами – положительным возвышением уровня, которое соседствует с отрицательным возвышением уровня. Оба полюса *дипольной волны* распространяются с одинаковой скоростью  $V$ , в противном случае они аннигилируют и волна исчезает.

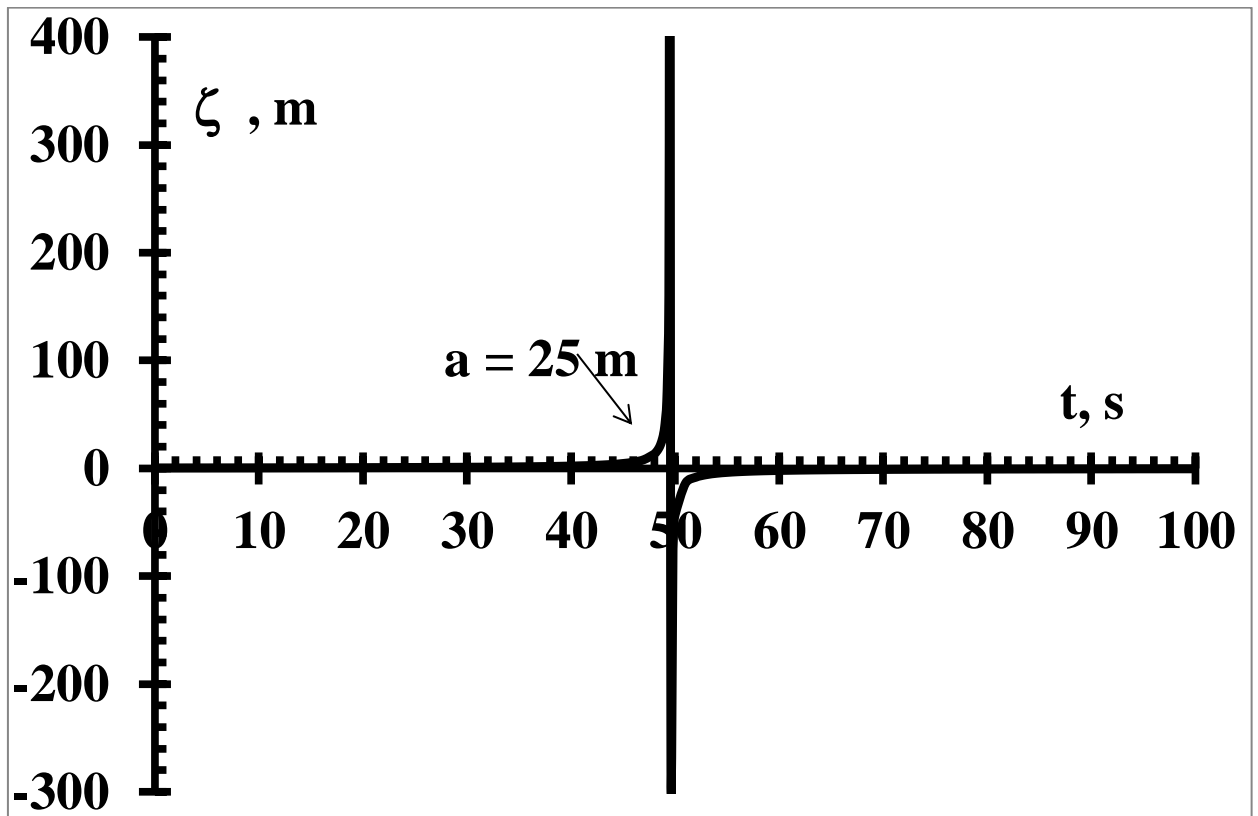


Рисунок 1. Расчёт дипольной волны цунами по формуле (1.5.29):

$$H = 200 \text{ м}, n = 0,7, V = 1,41 \text{ с}, \Delta = 699 \text{ м}, \zeta_0 = 1 \text{ м}.$$

Амплитуда дипольной волны является очень большой, поэтому она неустойчива и разрушается. Процесс обрушения гравитационных волн на воде изучался еще в XIX веке Рэлеем, Стоксом и Мичеллом [Шулейкин,1968]. В частности Мичелл в 1893 году нашел условие, определяющее предельную высоту безветровой волны перед обрушением:  $h=(1/7) \lambda$ , где  $h$  – высота волны и  $\lambda$  - её длина. Для дипольной волны  $\lambda = \Delta/2$ , а амплитуда предельной волны  $a = h/2$ . Следовательно,  $a = \Delta/28 \approx 25$  м. Эта предельная амплитуда отмечена на рис.1.5.7 стрелкой. Выше неё волна является обрушенной, то есть реально существовать может только волна с амплитудой **25** метров.

Отметим, что учёт горизонтального турбулентного трения в уравнении (1.5.26) позволяет подавить высокочастотные гармоники, которые делают вершину волны острой и способствуют её неустойчивости. Другими словами горизонтальное турбулентное трение сглаживает волну. Мы не будем останавливаться здесь на соответствующем анализе более полных уравнений.