

К.84

14

АКАДЕМИЯ НАУК СССР СИБИРСКОЕ ОТДЕЛЕНИЕ
ИНСТИТУТ ЯДЕРНОЙ ФИЗИКИ

препринт 197

Е.М.Крушкаль

О точных решениях класса нелинейных
волновых уравнений

Новосибирск
1968

Е.М. Крушкаль

О ТОЧНЫХ РЕШЕНИЯХ КЛАССА НЕЛИНЕЙНЫХ
ВОЛНОВЫХ УРАВНЕНИЙ

А Н Н О Т А Ц И Я

Указывается простой метод решения уравнений типа

$F_1(y_z) y_{tt} = F_2(y_x) y_{xx}$, часто встречающихся
в нелинейной механике.

БИБЛИОТЕКА
Института ядерной
физики СО АН СССР
ИЗД. № _____

Рассмотрим нелинейное уравнение 2-го порядка

$$F_1(\widehat{y_t}) y_{tt} = F_2(y_x) y_{xx} \quad (1)$$

Забузским /1/ было дано точное решение уравнения (1) с помощью преобразования годографа при

$$F_1 = 1; \quad F_2 = (1 + \varepsilon y_x)^m \quad (2)$$

В работе /2/ предлагается приближенный метод решения (1) по степеням малого параметра ε для более широкого класса уравнений при

$$F_1 = 1 + \varepsilon F(y_x); \quad F_2 = 1 + \varepsilon G(y_t) \quad (3)$$

Поскольку уравнения типа (1) встречаются во многих областях физики (упомянем, например, известную проблему Ферми, Паста, Улама /3/), то нам хотелось бы отметить простой метод точного решения нелинейных уравнений такого вида без ограничений на малость какого-либо параметра, который может оказаться полезным в ряде случаев.

Используем преобразование Лежандра (см., напр. /4/).

Введем переменные ξ, η, R , согласно

$$\xi = y_x; \quad \eta = y_t; \quad R = \xi x + \eta t - y; \quad (4)$$

тогда

$$x = R_\xi; \quad t = R_\eta; \quad y = \xi x + \eta t - R \quad (5)$$

$$y_{xx} = d R_{hh} ; \quad y_{tt} = d R_{\xi\xi} ; \quad (6)$$

где

$$d = y_{xx} y_{tt} - y_{xt}^2 \quad (7)$$

После подстановки (4) и (6) в (1), получим уравнение

$$F_1(h) R_{\xi\xi} = F_2(\xi) R_{hh}, \quad (8)$$

в котором переменные легко разделяются.

Положим $R = T(h) X(\xi)$, тогда из (8) следует

$$T_{hh} + \lambda F_1(h) T = 0 ; \quad X_{\xi\xi} + \lambda F_2(\xi) X = 0 \quad (9)$$

где λ - константа разделения.

В частности, для случая (2) имеем

$$y_{tt} = (1 + \epsilon y_x)^m y_{xx} ; \quad (10)$$

$$R_{\xi\xi} = (1 + \epsilon \xi)^m R_{hh} ; \quad (11)$$

$$T_{hh} + \lambda T = 0 ; \quad X_{\xi\xi} + \lambda (1 + \epsilon \xi)^m X = 0 \quad (12)$$

Обозначим $z = 1 + \epsilon \xi$; $\gamma = \frac{m}{2} + 1$; $\zeta = \frac{z^\gamma \sqrt{\lambda}}{\gamma \epsilon}$.

Тогда решение имеет вид:

$$R = \sqrt{z} (A \cos \sqrt{\lambda} h + B \sin \sqrt{\lambda} h) [C Y_{\frac{1}{2\gamma}}(\zeta) + D Y_{\frac{1}{2\gamma}}(\zeta)], \quad (13)$$

где A, B, C, D - постоянные, определяемые начальными и граничными условиями;

$Y_{\frac{1}{2\gamma}}(\zeta)$ и $Y_{\frac{1}{2\gamma}}(\zeta)$ - функции Бесселя 1-го и 2-го рода.

Далее простым дифференцированием определяются x, t и, затем y из (5).

Интересно рассмотреть особое решение, когда

$$d = y_{xx} y_{tt} - y_{xt}^2 = 0 \quad (7a)$$

Умножая (10) на y_{xx} и используя (7a), получим

$$y_{xt} \pm y_{xx} (1 + \epsilon y_x)^{m/2} = 0 \quad (14)$$

или, обозначив $u = y_x$,

$$u_t \pm u_x (1 + \epsilon u)^{m/2} = 0 \quad (15)$$

Решение (15) имеет вид

$$u = f [(1 + \epsilon u)^{m/2} t \mp x] \quad (16)$$

где f - произвольная функция, определяемая начальными условиями. Из (16) легко определить время t_0 , которое было найдено в /1/, /2/ в первом приближении по ϵ , когда

$u_x \equiv y_{xx} = \infty$ и происходит опрокидывание.

При $y|_{t=0} = a \sin \pi x$

имеем из (16):

$$u = a \pi \cos \left\{ \pi [(1 + \epsilon u)^{m/2} t \mp x] \right\}$$

и

$$t_0 = \frac{2}{m \epsilon \pi^2 a (1 + \epsilon a \pi l)^{m/2-1}} ; \quad -1 \leq l \leq 1$$

Л и т е р а т у р а

1. N.Y. Zabusky, *J. Math. Phys.*, 3, 1028, 1962.
2. M.D. Kruskal, N.Y. Zabusky, *J. Math. Phys.*, 5, 231, 1964.
3. E. Fermi, J. Pasta, S. Ulam, *Studies of Nonlinear Problems I*, Los Alamos Scientific Report LA-1940, 1955.
4. Р. Курант. Уравнения с частными производными. Изд. "Мир", 1964.

Ответственный за выпуск Г.Б.Глаголев

Подписано к печати 9.1У-1968 г.

Усл. 0,5 печ.л., тираж 170 экз.

Заказ № 197. Бесплатно.

Отпечатано на ротапринтере в ИЯФ СО АН СССР.